

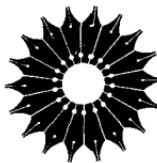


فیزیک عمومی

جلد سوم

فیزیک کوانتومی و آماری

مارچلو آلونسو
ادوارد جی. فین



فیزیک عمومی

جلد سوم

فیزیک کوانتومی و آماری

مارچلو آلونسو
ادوارد جی. فین

ترجمه ناصر میرفخرایی، ایرج هرمذیاری

مرکز نشر دانشگاهی، تهران

بسم الله الرحمن الرحيم

فهرست

صفحه

عنوان

پیشگفتار

۱	قسمت اول فیزیک کوانتومی
۵	۰۱ اساس فیزیک کوانتومی
۷	۰۱.۱ مقدمه
۸	۰۲.۱ تابش الکترومغناطیسی
۸	۰۳.۱ تابش جسم سیاه
۱۱	۰۴.۱ گسیل فوتوالکتریک
۱۷	۰۵.۱ پراکنده‌گی تابش به وسیله الکترونهای آزاد
۲۰	۰۶.۱ فوتونها
۲۴	۰۷.۱ حالت‌های مانا
۲۹	۰۸.۱ شواهد تجربی حالت‌های مانا
۳۵	۰۹.۱ برهم‌کنش تابش با ماده
۳۹	۱۰.۱ ذرات و میدانها
۴۳	۱۱.۱ ذرات و بسته‌موجها
۴۹	۱۲.۱ اصل عدم قطعیت هایز نبرگ برای مکان و تکانه
۵۱	۱۳.۱ رابطه عدم قطعیت برای زمان و انرژی
۵۵	مسائل
۵۹	مراجع
۶۷	

۶۹	۰.۰ مکانیک کوانتومی
۷۰	۱.۰ مقدمه
۷۰	۲.۰ تابع موج و چگالی احتمال
۷۴	۳.۰ معادله شرودینگر
۷۷	۴.۰ پلۀ پتانسیل
۸۳	۵.۰ ذره در جمعه پتانسیل
۹۳	۶.۰ نوسانگر هماهنگ
۹۹	۷.۰ ترازهای انرژی و تابع موجها در حالت کلی
۱۰۶	۸.۰ نفوذ در مد پتانسیل
۱۱۵	۹.۰ تقارن، تابع موجه، و پاریته
۱۱۷	۱۰.۰ معادله مستقل از زمان شرودینگر
۱۲۳	۱۱.۰ احتمال گذار و قواعد گزینش
۱۲۵	۱۲.۰ نظریه صوری مکانیک کوانتومی
۱۳۲	مسائل
۱۴۲	مراجع

۱۴۳	۰.۳ اتمهای تک الکترونی
۱۴۴	۱.۰ مقدمه
۱۴۴	۲.۰ اتم هیدروژن
۱۵۲	۳.۰ طیف هیدروژن
۱۵۵	۴.۰ کوانتش تکانه زاویه‌ای
۱۶۰	۵.۰ تابع موجهای تک الکترونی تحت تأثیر نیروهای مرکزی
۱۷۴	۶.۰ اثر زیمان
۱۷۷	۷.۰ اسپین الکترون
۱۸۱	۸.۰ جمع تکانه‌های زاویه‌ای
۱۸۳	۹.۰ برهمنکش اسپین-مدار
۱۸۹	مسائل
۱۹۷	مراجع

۱۹۹	۰.۴ اتمهای چند الکترونی
۲۰۰	۱.۰ مقدمه
۲۰۰	۲.۰ اتم هلیوم
۲۱۰	۳.۰ اصل طرد

عنوان

صفحه

۲۱۳	۴.۰۴ ساختار الکترونی اتمها
۲۱۷	۵.۰۴ جفت شدنگی L-S
۲۲۵	۶.۰۴ اتمهای با یک یا دو الکترون ظریغیت
۲۳۱	۷.۰۴ طیفهای پرتو ایکس
۲۳۵	مسائل
۲۳۹	مراجع

۵. مولکولها

۲۴۱	۱.۰۵ مقدمه
۲۴۲	۲.۰۵ یون مولکول هیدروژن
۲۴۳	۳.۰۵ اوربیتالهای مولکولی مولکولهای دو اتمی
۲۵۲	۴.۰۵ پیکربندی الکترونی بعضی از مولکولهای دو اتمی
۲۵۶	۵.۰۵ مولکولهای چند اتمی
۲۶۵	۶.۰۵ مولکولهای مزدوج
۲۷۲	۷.۰۵ چرخشهای مولکولی
۲۷۷	۸.۰۵ ارتعاشات مولکولی
۲۸۱	۹.۰۵ گذارهای الکترونی در مولکولها
۲۸۹	۱۰.۰۵ نتیجه
۲۹۳	مسائل
۲۹۳	مراجع
۲۹۸	

۶. جامدات

۳۰۱	۱.۰۶ مقدمه
۳۰۲	۲.۰۶ انواع جامدات
۳۰۲	۳.۰۶ نظریه نواری جامدات
۳۱۶	۴.۰۶ مدل الکترون آزاد جامد
۳۲۰	۵.۰۶ حرکت الکترون در ساختار دورهای
۳۲۶	۶.۰۶ رساناها، نارساناهای و نیمرساناهای
۳۳۸	۷.۰۶ نظریه کوانتومی رسانندگی الکتریکی
۳۴۷	۸.۰۶ گذارهای تابشی در جامدات
۳۵۳	مسائل
۳۵۸	مراجع
۳۶۴	

۳۶۵	۷. ساختار هسته‌ای
۳۶۶	۱۰.۷ مقدمه
۳۶۶	۲۰.۷ ایزوتوپها، ایزوتونها، و ایزوبارها
۳۶۹	۳۰.۷ یکای جرم اتمی
۳۷۰	۴۰.۷ خواص هسته
۳۷۹	۵۰.۷ انرژی بستگی هسته‌ای
۳۸۵	۶۰.۷ نیروهای هسته‌ای
۳۸۸	۷۰.۷ حالت پایه دوترون
۳۹۱	۸۰.۷ پراکندگی نوترون - پروتون در انرژی‌های پابین
۴۰۱	۹۰.۷ مدل پوسته‌ای
۴۱۱	۱۰۰.۷ گذارهای تابشی هسته‌ای
۴۱۷	مسائل
۴۲۲	مراجع

۴۲۵	۰.۸ فرایندهای هسته‌ای
۴۲۶	۱.۸ مقدمه
۴۲۶	۲۰.۸ واپاشی پرتوزا
۴۳۵	۳۰.۸ واپاشی آلفا
۴۴۱	۴۰.۸ واپاشی بتا
۴۵۱	۵۰.۸ واکنشهای هسته‌ای
۴۶۲	۶۰.۸ شکافت هسته‌ای
۴۶۹	۷۰.۸ همجوشی هسته‌ای
۴۷۵	۸۰.۸ منشأ عناصر
۴۷۹	مسائل
۴۸۶	مراجع

۴۸۹	۰.۹ ذرات بنیادی
۴۹۰	۱.۹ مقدمه
۴۹۱	۲.۹ منشأ ذرات
۴۹۴	۳.۹ ذرات و پاد ذرات
۵۰۱	۴.۹ ناپایداری ذرہ
۵۱۴	۵.۹ قوانین پایستگی
۵۲۲	۶.۹ ناوردایی، تقارن، و قوانین پایستگی

۵۳۴
۵۴۱
۵۴۹
۵۵۵

۷.۹ تشدیدها
۸.۹ ذره بنیادی چیست؟
مسائل
مراجع

۵۵۷
۵۵۹
۵۶۰
۵۶۰
۵۶۲
۵۷۱
۵۷۸
۵۸۱
۵۸۸
۵۹۴

قسمت دوم فیزیک آماری
۰.۱۰ مکانیک آماری کلاسیک
۱.۱۰ مقدمه
۲.۱۰ تعادل آماری
۳.۱۰ قانون توزیع ماکسول - بولتزمن
۴.۱۰ دما
۵.۱۰ تعادل گرمایی
۶.۱۰ کاربرد در گاز ایده‌آل
مسائل
مراجع

۵۹۷
۵۹۸
۵۹۸
۶۰۰
۶۰۲
۶۰۳
۶۰۶
۶۱۱
۶۱۳
۶۱۹
۶۲۴
۶۲۹
۶۳۷

۰.۱۱ ترمودینامیک
۱.۱۱ مقدمه
۲.۱۱ پایستگی انرژی سیستم ذرات
۳.۱۱ سیستمهای چند ذره‌ای؛ کار
۴.۱۱ سیستمهای چند ذره‌ای؛ دما
۵.۱۱ قانون اول ترمودینامیک
۶.۱۱ نمایش نموداری فرایندها
۷.۱۱ فرایندهای خاص
۸.۱۱ آنتروپی و قانون دوم ترمودینامیک
۹.۱۱ آنتروپی و گرمایی
۱۰.۱۱ بحث فرایندها بر حسب آنتروپی
مسائل
مراجع

۶۳۹
۶۴۰
۶۴۰

۱۲.۱ خواص گرمایی گازها
۱.۱۲ مقدمه
۲.۱۲ معادله حالت یک گاز ایده‌آل

۶۴۳	۳.۱۲ معادله حالت گازهای حقیقی
۶۵۲	۴.۱۲ ظرفیت گرمایی یک گاز تک اتمی ایده‌آل
۶۵۵	۵.۱۲ ظرفیتهای گرمایی یک گاز چند اتمی ایده‌آل
۶۶۲	۶.۱۲ اصل هم‌باری انرژی
۶۶۶	مسائل
۶۷۰	مراجع
۶۷۱	۰.۱۳ آمار کوانتومی
۶۷۲	۱.۱۳ مقدمه
۶۷۲	۲.۱۳ قانون توزیع فرمی - دیراک
۶۷۶	۳.۱۳ گاز الکترونی
۶۸۰	۴.۱۳ کاربرد آمار فرمی - دیراک در الکترونهای فلزات
۶۸۳	۵.۱۳ قانون توزیع بوز-اینشتین
۶۸۶	۶.۱۳ گاز فوتونی
۶۹۳	۷.۱۳ ظرفیت گرمایی جامدات
۶۹۷	۸.۱۳ گاز ایده‌آل در آمار کوانتومی
۷۰۱	۹.۱۳ مقایسه سه آمار
۷۰۱	مسائل
۷۰۷	مراجع
۷۰۹	پیوستها
۷۴۷	پاسخ مسائل فرد
۷۵۸	فهرست راهنمای

پیشگفتار

این کتاب سومین و آخرین جلد از یک دوره کتاب تحت عنوان کلی فیزیک عمومی است. هدف این دوره ارائه مفاهیم فیزیک درسطح مقدماتی دوره کارشناسی برای دانشجویان رشته‌های علوم و مهندسی بهصورتی منطقی و یکدست و با تأکید بر مفاهیم و قوانین اساسی است که پایه فیزیک را تشکیل می‌دهد، مانند قوانین پایستگی و همبستگی متقابله میان ذرات و میدانها، و دیدگاه اتمی ماده. سعی کرده‌ایم مفاهیم فیزیکی را بهصورتی ارائه دهیم که دانشجو درک روشی از معانی نظری آنها کسب کند، بینانهای تجربی آنها را تشخیص دهد، و همبستگی نزدیک میان نظریه و تجربه را متوجه شود. همچنین سعی کرده‌ایم که دانشجو توانایی استفاده از ریاضیات مورد نیاز برای بیان این مفاهیم را کسب کند. مطالب ارائه شده درسه جلد معادل یک دوره دونیمسالی در فیزیک اعمومی به اضافه یک دوره یک (یادو) نیمسالی در فیزیک جدید است. در جلد اول مکانیک و برهم کنش گرانشی، در جلد دوم برهم کنشهای الکتر و مغناطیسی و امواج، و در جلد سوم فیزیک کوانتومی و آماری (از جمله ترمودینامیک) بررسی می‌شود. با آنکه این سه جلد با هم دیگر ارتباط نزدیک دارند و توالي منطقی را دنبال می‌کنند، هر جلد به تنها یی و به طور مستقل می‌تواند مورد استفاده قرار گیرد. این موضوع خصوصاً در جلد سوم صادق است، زیرا اکثر مطالب موجود در یک دوره فیزیک جدید مقدماتی را دربر می‌گیرد.

اصولاً در دوره‌های تحصیلی تمام علوم سعی می‌شود که موضوعات جدید را در بر نامه تحصیلی بگنجانند. ما امیدواریم که این دوره نیز با بالا بردن سطح درک دانشجو در مفاهیم فیزیکی و توانایی او در کاربرد آنها در موضوعات مریوط بتواند این هدف را برآورده کند. این امر باعث می‌شود که بسیاری از دوره‌های میانی که در حال حاضر در دوره تحصیلی کارشناسی ارائه می‌شود بهسطح بالاتری ارتقا یابند. دوره‌های سنتی مکانیک، الکتر و مغناطیس، و فیزیک جدید در سطح کارشناسی در این ارتقا سود بیشتری خواهند برد. از این‌رو، دانشجو دوره تحصیلی کارشناسی خود را با معلومات بالاتری در مقایسه با دوره‌های قبلی به پایان خواهد رسانید، و مخصوصاً برای کسانی که دوره تحصیلی رسمی

خود را در این مقطع رها می‌کنند، بیشتر مفید خواهد بود. به این ترتیب برای ارائه دوره‌های جدیدتر و جالب‌تر در سطح کارشناسی ارشد نیز امکان بیشتری فراهم می‌شود. اخیراً در کتابهای درسی در دوره‌های مقدماتی سایر رشته‌های علمی نیز از همین روش استفاده شده است.

قسمت اول این جلد فیزیک کوانتومی نام دارد. مفاهیم کوانتومی جوهر فیزیک امروز را تشکیل می‌دهند. متأسفانه به جزء مقدمه مختصری درمورد نظریه‌های بور و نیز دوگانگی موج-ذره در دوره‌های فیزیک عمومی مقدماتی، غالباً مفاهیم مکانیک کوانتومی و کاربردهای آنها را بهداشت‌جویان ارائه نمی‌کنند. معمولاً تنها دانشجویان سالهای بالای فیزیک و شیمی، آن هم در سالهای آخر، مکانیک کوانتومی را می‌آموزنند. درحالی که این دانشجویان باید تا آنجاکه امکان دارد، زودتر اطلاعاتی درباره مفاهیم کوانتومی کسب کنند تا بتوانند بعد از این معلومات در مراحل بعدی دوره کارشناسی استفاده کنند. در امریکا این روش قویاً توسط کمیسیون فیزیک داشتگاهی پذیرفته شده است. گرایش‌های حاضر در ذیست‌شناسی و مهندسی در این جهت است که دانشجویان این رشته‌ها نیز درک اساسی از فیزیک حالت جامد و ساختار مولکول داشته باشند. بنابراین سعی کرده‌ایم که مکانیک کوانتومی را به طرقی به دانشجو ارائه دهیم که با وجود مقدماتی بودن آن، بتواند مفاهیم کوانتومی را دروضیعتهای مختلف به کار برد.

فصل اول مقدمه‌ای است در اساس دیدگاه‌های کوانتومی، این موضوع در فصل دوم بازمی‌نیاز در مکانیک کوانتومی دنبال می‌شود. در این فصل به روشنی تأکید می‌کنیم که در آن، از روی شکل تابع انرژی پتانسیل و نیز معلوماتی درباره ماهیت کلی تابع موجها بتوان اطلاعات فیزیکی مربوط به یک سیستم را استنتاج کرد. در فصول بعدی، یعنی از فصل سوم تا نهم، مفاهیم و تکنیکهای کوانتومی درمورد تحلیل آنها، مولکولها، جامدات، هسته‌ها، و ذرات بنیادی به کار می‌رود.

در قسمت دوم این کتاب (که فیزیک آماری نامیده شده است)، روش‌های آماری را برای بررسی خواص ماده‌کپه‌ای به کار می‌بریم. فیزیک آماری نیز، همانند مکانیک کوانتومی، یک ابزار پرقدرت و دارای شالوده محکمی است که دانشجو هرچه زودتر باید با آن آشنا شود. پس از بررسی مکانیک آماری کلاسیک در فصل دهم، ترمودینامیک را از دیدگاه آماری در فصل یازدهم معرفی می‌کنیم و در فصل دوازدهم آن را در مورد گازهای ایده‌آل و حقیقی به کار می‌بریم. ما معتقدیم که این شیوه مناسبترین روش برای آشنا کردن دانشجو با مفاهیم ترمودینامیک است. در فصل سیزدهم، کتاب با مقدمه مختصری درباره آمار کوانتومی به پایان می‌رسد.

چون خیلی از دانشجویان مفاهیم اساسی نسبیت را در دوره فیزیک عمومی فرا می‌گیرند، نظریه نسبیت خاص در پیوست مورد بحث قرار گرفته است. (بحث کاملتر در مورد نسبیت در جلد اول و دوم آمده است). موضوعات جنبی خاصی چون سرعت گروه و روش‌های آشکارسازی ذرات نیز در پیوست ارائه شده‌اند. دوره حساب دیفرانسیل و انتگرال عمومی را نیز برای نیازمندیهای ریاضی مطالب کتاب در نظر گرفته‌ایم. ضمناً آن

قسمت از محاسبات ریاضی را که برای درک هفاهیم فیزیکی ضروری نیستند حذف و یا به قسمت مسائل و آنکه از دار کرده ایم. یک مثال از این نوع محاسبات پیدا کردن بعضی جوابهای معادله شرودینگر است که بسیار خسته کننده هستند.

بسیاری از کاربردهای اصول اساسی و نیز بحث درباره بعضی مطالب پیشرفت‌تر در مثالهای حل شده آمده است. کتاب طوری تدوین شده است که دانشجو باید مثالهایی را در نظر را در دور اول مطالعه حذف کند. در دور دوم مطالعه، دانشجو باید مثالهایی را در نظر بگیرد که مدرس آنها را انتخاب می‌کند. مدرس می‌تواند این مثالهای را بر حسب مقاصد مورد نظر به بحث بگذارد یا به صورت اختیاری در نظر بگیرد. بخشهایی از این کتاب را می‌توان بدون ازدست دادن پیوستگی مطالب، حذف کرد. مسائل انتهای هر فصل، به ترتیب مطالب ارائه شده مطرح شده‌اند و مسائل مشکلتر در پایان آمده است. تعداد زیاد مسائل متنوع بدان معنی است که مدرس می‌تواند بر حسب توانایی دانشجویان خود آنها را انتخاب کند. لذا با انتخاب مناسب از مواد این کتاب، مدرس می‌تواند مطالب را در یک دوره یک تا دو نیمسالی ارائه دهد.

مارچلو آلو نسو
ادوارد جی. فین

قسمت اول

فیزیک کوانتومی

۱. اساس فیزیک کوانتومی
۲. مکانیک کوانتومی
۳. اتمهای تک الکترونی
۴. اتمهای چندالکترونی
۵. مولکولها
۶. جامدات
۷. ساختارهسته‌ای
۸. فرایندهای هسته‌ای
۹. ذرات بنیادی

یکی از هدفهای اساسی فیزیک تحلیل خواص عناصر اصلی ماده و بررسی فرایندهایی است که در نتیجه برهم کشش میان این عناصر رخ می دهد. این عناصر اصلی که به ذرات اساسی یا بنیادی معروف اند، همان الکترونهای پر و تونهای، توترونهای و سایر ذرات (وسایر ذرات) هستند که به هم می پیوندند و هسته‌ها، اتمها، مولکولها را تشکیل می دهند. این گروهها نیز به نوبه خود باهم ترکیب می شوند و ماده کپهای تشکیل می دهند. اگرچه حرکت ذرات بنیادی براساس اصول پایستگی تکانه، تکانه زاویه‌ای، و انرژی انجام می شود ولی تحلیل این حرکت نیازمند چارچوبی است که از چندین جهت با چارچوب به کار رفته در مکانیک کلاسیک (یا مکانیک نیوتونی) برای تحلیل حرکت ماکروسکوپیک متفاوت است. این نظریه جدید که با ظرف خاصی پرداخته و ارائه شده است، مکانیک کوانتوسی نام دارد. طبیعی است که قبل از به کار بردن این نظریه برای بررسی اتمها، مولکولها و هسته‌ها باشد کاملاً با آن آشنا شویم. اتمها و مولکولها اساساً در نتیجه پرهم کنشهای الکترومغناطیسی میان هسته‌های باردار مشت و الکترونهای باردار منفی تشکیل می شوند. از این رو، بدون اینکه به سایر نیروهای کمابیش شناخته شده متول شویم می توانیم، با ترکیب قوانین الکترومغناطیس و قوانین مکانیک کوانتوسی، اتمها و مولکولها را مطالعه کنیم. همین روش را می توان برای مطالعه گازهای مایعات، و جامدات نیز به کار برد. از طرف دیگر، هسته‌ها اساساً در نتیجه برهم کشش جدیدی که به پرهم کشش قوی یا هسته‌ای معروف است شکل می گیرند. چون برهم کشش قوی هنوز هم به طور کامل شناخته نشده است، تحلیل آن خیلی پیچیده تراست، در نتیجه، بحث مربوط به هسته‌ها در این کتاب یک بحث توصیفی خواهد بود.

شاید بتوان گفت که مطالعه ذرات بنیادی فعالترین و در عین حال جالب توجه ترین شاخه فیزیک معاصر است. علاوه بر برهم کشش قوی برهم کشش دیگری، که به پرهم کشش ضعیف معروف است، میان این ذرات مشاهده می شود. پرهم کشش گرانشی، که ضعیفترین نوع پرهم کنشهای است، در ساختار بنیادی ماده نقش چندانی ندارد. مقدار نسبی این چهار پرهم کش عبارت است از

قوی	۱
الکترومغناطیسی	۱۰-۲
ضعیف	۱۰-۱۳
گرانشی	۱۰-۳۸

فرایندهایی که در آنها ذرات بنیادی شرکت دارند با صورت بندی جدیدی، که به نظریه میدان کوانتوسی معروف است و تا حدودی با صورت بندی مکانیک کوانتوسی فرق دارد مطالعه می شوند. این نظریه بسیار پیچیده است و در این کتاب بحثی از آن به میان نمی آید.

اساس فیزیک کوانتومی

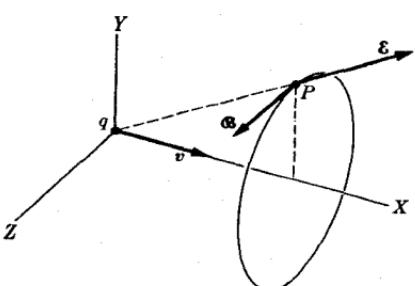
- ۱۰۱ مقدمه
- ۲۰۱ قابش الکترومغناطیسی
- ۳۰۱ قابش جسم سیاه
- ۴۰۱ گسیل فوتوالکتریک
- ۵۰۱ پراکندگی قابش به وسیله الکترونهای آزاد
- ۶۰۱ فوتونها
- ۷۰۱ حالت‌های مانا
- ۸۰۱ شواهد تجربی حالت‌های مانا
- ۹۰۱ برهم‌کنش قابش با ماده
- ۱۰۰۱ ذرات و میدانها
- ۱۱۰۱ ذرات و بسته‌موجها
- ۱۲۰۱ اصل عدم قطعیت هایزنبرگ برای مکان و تکانه
- ۱۳۰۱ رابطه عدم قطعیت برای زمان و انرژی

۱۰.۱ مقدمه

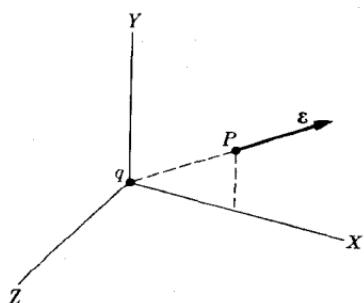
در اواخر قرن نوزدهم و در خلال ربع اول قرن بیستم، شواهد تجربی نشان داد که برهم کنش تابش الکترومغناطیسی با ماده کاملاً باقوانین الکترومغناطیس سازگار نیست. این قوانین که نتیجه کار آمپر، لاپلاس، فاراده، هانری، ماکسول، و دیگراند در معادلات ماکسول برای میدان الکترومغناطیسی خلاصه شده‌اند. در همان زمان نظریه ساختار اتمی ماده، عمدها در نتیجه کشف الکترون و تأیید مدل هسته‌ای اتم، در حال تکوین بود. ضمناً آزمایش‌های دیگری، فیزیکدانان را واداشت که در مقایم خود از حرکت ذرات زیر اتمی تجدیدنظر کنند زیرا این ذرات دقیقاً بر طبق فرضهای مکانیک نیوتونی حرکت نمی‌کردند. برای تبیین این مشاهدات جدید، ایده‌های نوینی که کم و بیش مودی بودند، به وسیله چندین فیزیکدان مطرح شد. به مرور زمان و با کوشش تعداد زیادی از فیزیکدانان بر جسته، این ایده‌ها تکامل یافتند و به صورتی که امر وظه به نظریه کوانتومی معروف است درآمدند. شاید بتوان گفت که فیزیک معاصر براساس این نظریه استوار است. در این فصل، پایه‌های مهم و تجربی فیزیک کوانتومی را مرور می‌کنیم.

۲۰.۱ تابش الکترومغناطیسی

برهم کنش الکترومغناطیسی میان دو ذره باردار را می‌توان به بهترین وجه بر حسب مفاهیم میدانهای الکتریکی و مغناطیسی حاصل از بار الکتریکی بیان کرد. هنگامی که ذره بارداری نسبت به ناظر لختی درحال سکون است، ناظر میدانی را که به میدان الکتریکی بار معروف است اندازه‌گیری می‌کند (شکل ۲۰.۱). اما اگر بار الکتریکی نسبت به ناظر درحال حرکت باشد، ناظر میدان متفاوتی را مشاهده می‌کند که میدان الکترومغناطیسی بار نام دارد (شکل ۲۰.۲). در حالت اخیر نیز یکی از مؤلفه‌ها را مؤلفه میدان الکتریکی و مؤلفه دیگر را مؤلفه میدان مغناطیسی می‌نامند. این میدانها به سرعت و شتاب بار الکتریکی نسبت به ناظر بستگی دارند. چون تفکیک میدان حاصل از بار به میدان الکتریکی و مغناطیسی به حرکت نسبی بار



شکل ۲۰.۱ میدانهای الکتریکی و مغناطیسی بار درحال حرکت یکنواخت.



شکل ۲۰.۲ میدان الکتریکی بار درحال سکون.

و ناظر بستگی دارد، از این رو فقط از میدان الکتر و مغناطیسی ذره باردار صحبت به میان می‌آید. از طرف دیگر، هنگامی که ذره‌ای در میدان الکتر و مغناطیسی حاصل از ذرات باردار دیگر حرکت می‌کند، نیرویی بر آن وارد می‌شود که از رابطه زیر به دست می‌آید

$$\mathbf{F} = q(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B})$$

و \mathbf{B} به ترتیب میدانهای الکتریکی و مغناطیسی هستند که ناظر اندازه گیری می‌کند. سرعت ذره نسبت به ناظر \mathbf{v} است. از این طریق می‌توانیم برهمنش الکتر و مغناطیسی ذرات باردار را بر حسب میدانها توصیف کنیم.

برای ایجاد میدان الکتر و مغناطیسی انرژی لازم است. انرژی موجود در یکی از حجم میدان الکتر و مغناطیسی در خلا؛ برابر است با

$$E = \frac{1}{2} \epsilon_0 v^2 + \frac{1}{2\mu_0} B^2 \quad (1.01)$$

که در آن v و B به ترتیب گذردهی و تراوایی خلا نام دارند.

انرژی میدان الکتر و مغناطیسی ایستا (یعنی میدانی که نسبت به زمان تغییر نمی‌کند) ثابت باقی می‌ماند. اما هنگامی که میدان وابسته به زمان است، انرژی الکتر و مغناطیسی در هر نقطه نسبت به زمان تغییر می‌کند. تغییرات زمانی میدان الکتر و مغناطیسی موج الکتر و مغناطیسی ایجاد می‌کند که با سرعت زیر منتشر می‌شود

$$c = 1/\sqrt{\epsilon_0 \mu_0} \approx 3 \times 10^8 \text{ ms}^{-1} \quad (2.01)$$

که برابر سرعت نور در خلا است. بنا بر این می‌توان گفت که این موج حامل انرژی میدان الکتر و مغناطیسی است. این انرژی که به وسیله موج الکتر و مغناطیسی حمل می‌شود را گاهی تابش الکتر و مغناطیسی می‌گویند.

بار در حال سکون نسبت به ناظر، میدان ایستا تولید می‌کند و انرژی الکتر و مغناطیسی تابش نمی‌کند. همچنین می‌توان تشان داد که بار در حال حرکت مستقیم الخط یکنواخت نیز انرژی الکتر و مغناطیسی تابش نمی‌کند، زیرا انرژی کل میدان الکتر و مغناطیسی آن ثابت باقی می‌ماند. برای بار باحرکت شتابدار وضع کاملاً متفاوت است. انرژی کل میدان الکتر و مغناطیسی بار شتابدار نسبت به زمان تغییر می‌کند. بنا بر این

بعد شتابداد، انرژی الکتر و مغناطیسی تابش می‌کند.

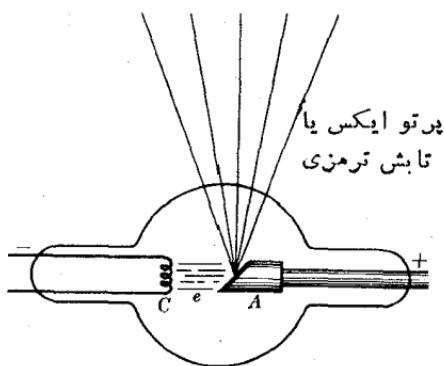
آنچه تابش انرژی بار الکتریکی q که با سرعت v و شتاب a حرکت می‌کند هنگامی که سرعت در مقایسه با سرعت نور کوچک باشد، عبارت است از

$$\frac{dE}{dt} = \frac{q^2 a^2}{8\pi\epsilon_0 c^3} \quad (3.01)$$

یک نتیجه بسیار مهم این است که هر گاه بخواهیم حرکت بار شتابدار پایسته بماند

برای جبرا ان انرژی تابش شده باید انرژی به آن بدهیم. این بدان معنی است که وقتی یک یون به طریقی، مثلاً درشتا بدهنده وان دوگراف یا درسیکلوترون شتاب می‌گیرند، کسری از انرژی داده شده به آن به صورت تابش الکتر و مغناطیسی تلف می‌شود. اما بجز در انرژیهای نسبیتی، این اتلاف انرژی قابل چشمپوشی است. ذرات باردار بهدام افتاده در میدان مغناطیسی زمین، در لکه‌های خورشید، یا در اجسام سماوی دور مانند سحابی خرچنگ نیز تابشی گسیل می‌کنند که به تابش سندکروزونی معروف است. این تابش از بسامدهای رادیویی تا فرابنفش فرین را دربرمی‌گیرد.

هر گاه ذره، به جای شتاب تندشونده، شتاب کندشونده داشته باشد باز هم معادله (۳۰.۱) معتبر است و انرژی تابش شده برابر با افزایش انرژی میدان الکتر و مغناطیسی ناشی از کاهش سرعت بارالکتریکی است. به عنوان مثال، هنگامی که یک ذره باردار تند مانند الکترون یا پروتون به هدفی برخورد کند و متوقف شود، قسمت عمدہ‌ای از انرژی کل آن به صورت تابش ظاهر می‌شود (شکل ۳۰.۱). این تابش به نام تابش ترمزی^۱ معروف است. پرتوایکس که در فیزیک، پزشکی، و صنعت کار برد دارد با همین ساز و کار عمدہ تو لیدمی شود. انرژی تابش شده به وسیله ذره باردار ممکن است توسط ذرات باردار دیگری که تحت کنش میدان الکتر و مغناطیسی حاصل از ذره اول قرار می‌گیرند جذب شود. از این رو می‌توان بر هم کنش میان دو ذره باردار را به صورت تبادل انرژی از طریق گسیل و جذب توصیف کرد. به عنوان مثال، آتن یک فرستنده رادیویی در اثر نوسان الکترونهای موجود



شکل ۳۰.۱ تابش گسیل شده به وسیله بار الکتریکی هنگامی که با هدف موجود در لامپ پرتوایکس برخورد می‌کند.

۱. تابش ترمزی از کلمات آلمانی Bremsung (شتاب منفی) و strahlung (تابش) گرفته شده است...م.

در آن، انرژی الکترومغناطیسی تابش می‌کند. قسمتی ازین انرژی را الکترونهای موجود در آن گیرنده رادیویی می‌گیرند و سیگنال تو لید می‌کنند.
تحلیل فرایندهای گسیل و جذب تابش (یعنی برهم کنش تابش و ماده) برای آگاهی از رفتار ماده بسیار ضروری و اساسی است. همان طور که در بخش‌های زیر خواهیم دید فیزیک کوانتموی در نتیجه تحلیل چنین فرایندهایی تکامل پیدا کرده است.

مثال ۱۰.۹ آهنگ تابش انرژی به وسیله یک دوقطبی الکتریکی در حال نوسان.

حل: فرض کنید بار الکتریکی q در راستای محور z طوری حرکت می‌کند که مکان آن در هر لحظه با رابطه $z = z_0 \cos \omega t$ داده می‌شود. این معادله با یک حرکت نوسانی با دامنه z_0 و بسامد زاویه‌ای ω متناظر است. از این‌رو، بار q همارز یک دوقطبی الکتریکی در حال نوسان است. شتاب ذره برابر است با $z'' = -\omega^2 z$. از جانشانی این مقدار در معادله (۱) خواهیم داشت

$$\frac{dE}{dt} = \frac{q^2 z^2 \omega^4}{6\pi\epsilon_0 c^3} \quad (۴.۱)$$

چون z با زمان تغییر می‌کند، آهنگ تابش انرژی نیز نوسانی است. برای بدست آوردن میانگین آهنگ تابش انرژی، با استفاده از رابطه $(z')_{ave} = (1/2)(z^2)$ ، خواهیم داشت

$$\left(\frac{dE}{dt} \right)_{ave} = \frac{q^2 z_0^2 \omega^4}{12\pi\epsilon_0 c^3} \quad (۵.۱)$$

می‌توان گفت که یک دوقطبی الکتریکی در حال نوسان، انرژی را با آهنگ میانگینی که به وسیله معادله (۵.۱) داده می‌شود تابش می‌کند. این تابش با یک میدان الکترومغناطیسی که با همان بسامد دوقطبی نوسان می‌کند متناظر است.

۳.۰ تابش جسم سیاه

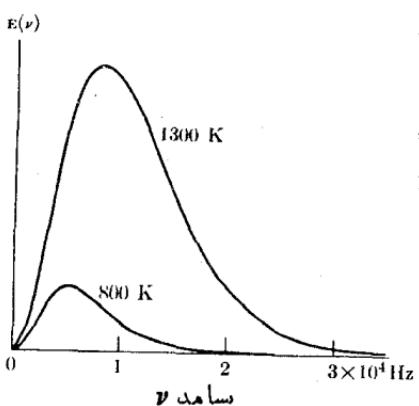
کاواکی را در نظرمی‌گیریم که دیواره‌های آن در دمای مشخصی قرار دارند. اتمهای تشکیل دهنده دیواره‌ها تابش الکترومغناطیسی گسیل می‌کنند. این اتمها در همین زمان تابش گسیل شده به وسیله سایر اتمهای دیواره‌ها را نیز جذب می‌نمایند. میدان تابش الکترومغناطیسی تمام فضای کاواک را اشغال می‌کند. هنگامی که تابش بهدام افتاده در داخل کاواک با اتمهای موجود در دیواره‌ها به ترازمندی رسید مقدار انرژی گسیل شده به وسیله اتمها در واحد زمان با مقدار انرژی جذب شده توسط آنها برابر می‌شود. از این‌رو، هنگامی که تابش موجود در کاواک با دیواره‌ها درحال ترازمندی است، چگالی انرژی میدان الکترومغناطیسی ثابت خواهد بود. تجربه نشان داده است که در حالت ترازمندی، تابش الکترومغناطیسی بهدام افتاده توزیع انرژی کاملاً مشخصی دارد، بدین معنی که بهر بسامدی یک چگالی انرژی

نسبت داده می شود که فقط به دمای دیواره ها بستگی دارد و از جنس دیواره ها مستقل است. چگالی انرژی مر بوط به تابشی با بسامدهای میان ν و $\nu + d\nu$ به صورت $E(\nu)d\nu$ نوشته می شود که در آن $E(\nu)$ چگالی انرژی به ازای واحد گستره بسامد است و به چگالی انرژی تکفام معروف است. در شکل ۴۰.۱ تغییر مشاهده شده ($E(\nu)$ با بسامد ν برای دو دمای مختلف نشان داده شده است، منحنیهای از این نوع برای اولین بار در سال ۱۸۹۹ به وسیله لومسروپرینگشايم به طور تجربی به دست آمد. همچنان که از روی شکل دیده می شود، چگالی انرژی برای هر یک از دو دما در یک بسامد مشخص بیشینه کاملاً مشخصی دارد. همچنین توجه کنید که بسامدی که به ازای آن چگالی انرژی بیشینه است، با افزایش دما افزایش می یابد.

این موضوع تغییر رنگ جسم تابش کننده را هنگام تغییر دمای آن توضیح می دهد.

هر گاه روزنه کوچکی در یکی از دیواره های کاوک ایجاد شود، قسمتی از تابش به خارج منتقل می شود که می توان آن را تحلیل کرد. هنگامی که جسم در دماهای بالا قرار دارد و شدت تابش ترازمندی موجود در کاوک نیز بسیار زیاد است، روزنه به صورت خیلی روشن ظاهر می شود. ولی در دماهای پایین، هنگامی که شدت تابش ترازمندی در ناسایه مرئی طیف قابل چشمپوشی است، روزنه به صورت کاملاً سیاه دیده می شود. به همین دلیل تابش خارج شده از کاوک، توسط افرادی که در قرن نوزدهم آن را تحلیل می کردند به تابش جسم سیاه معروف شد.

مسئله پیدا کردن ساز و کاری که باعث می شود اتمهای تابش کننده بتوانند توزیع انرژی مشاهده شده در تابش جسم سیاه را تولید کنند، به پیدایش فیزیک کوانتوسی منجر شد. تا اوخر قرن نوزدهم، همه کوششها بی که با استفاده از مقایه های موجود در آن زمان، برای تبیین این توزیع انرژی صورت می گرفت با ناکامی کامل مواجه می شد. در حدود سال ۱۹۰۰، ماکس پلانک فیزیکدان آلمانی پیشنهاد کرد که هر گاه تابش موجود در کاوک با اتمهای دیواره در حال ترازمندی باشد میان توزیع انرژی تابش و انرژی اتمهای موجود در کاوک یک همخوانی وجود دارد. پلانک، برای اینکه مدلی از اتمهای تابش کننده به دست بدده فرض کرد که هر اتم، همچون یک نوسانگر هماهنگ، با بسامد معین ν نوسان می کند.



شکل ۴۰.۱ چگالی انرژی تکفام تابش جسم سیاه در دماهای مختلف به صورت تابعی از بسامد.

پلانک به عنوان دومین فرض پیشنهاد کرد که

هر نوسانگر انرژی تابشی را فقط در مقداری که با بسامد خودش، ν ، هتناسب است می‌تواند گسیل یا جذب کند.

فرض اخیر در نظریه کلاسیک الکتر و مغناطیسی (آن‌طور که در معادلات ماکسول بیان شده است) مطرح نمی‌شود. در این نظریه، گسیل یا جذب انرژی به صورت پیوسته مجاز است. هرگاه در یک نک فرایند حاصل از برهم کنش میان یک نوسانگر و تابش الکتر و مغناطیسی انرژی E جذب یا گسیل شود، فرض پلانک با معادله زیر بیان می‌شود.

$$E = h\nu \quad (۶.۱)$$

که در آن h ثابت تناسب، بنا به فرض برای تمام نوسانگرهای کسان است. بنا بر این، هنگامی که نوسانگری تابش الکتر و مغناطیسی را جذب یا گسیل می‌کند، انرژی آن به مقدار $h\nu$ افزایش یا کاهش می‌یابد. معادله (۶.۱) حاکی از آن است که انرژی نوسانگرهای اتمی کوانتیده است.

یعنی هر نوسانگر با بسامد ν فقط می‌تواند مقادیر مشخصی انرژی داشته باشد که عبارت انداز $h\nu$ ، $2h\nu$ ، $3h\nu$ ، و مانند آن (البته با این فرض که کمینه انرژی نوسانگر صفر است). از این‌رو، مقادیر ممکن انرژی هر نوسانگر با بسامد ν در حالت کلی با رابطه زیر داده می‌شود

$$E_n = nh\nu \quad (۷.۱)$$

که در آن n یک عدد درست و مثبت است. همچنان که می‌دانیم، انرژی هر نوسانگر با مجذور دامنه آن متناسب است. بنا بر این، با تنظیم مناسب دامنه نوسانها می‌توانیم کاری کنیم که یک نوسانگر با بسامد معین هر مقدار انرژی داشته باشد. با توجه به آنچه گفته شد می‌توان گفت که ایده پلانک یک فرض هودی بود که بامفایهای کلاسیک نمی‌شد آن را توضیح داد و تها به این دلیل که در عمل «درست از آب درمی‌آمد» و فیزیکدانان نیز در آن زمان توجیه بهتری نداشتند، پذیرفته شد. ناگفته نماند که هنوز هم یک تبیین مناسب وجود ندارد و باید کوانتش بعضی کمیتهای فیزیکی را به صورت یک واقعیت بنیادی طبیعت پذیریم. پلانک، با استفاده از پارهای نکات آماری، همراه با معادله (۶.۱) رابطه زیر را برای چگالی انرژی تابش جسم سیاه به دست آورد

$$E(\nu) = \frac{8\pi h\nu^3}{c^3} \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1} \quad (۸.۱)$$

که در آن k ثابت بولتزمن است. این رابطه که به طرز شگفت انگیزی با مقادیر تجربی (ν) در دماهای متفاوت سازگار است، به عنوان رابطه درست تابش جسم سیاه پذیرفته و به قانون تابش پلانک معروف شد.

یک جنبه جالب این است که امروزه نمی‌توان استنتاج پلانک را از نظر فیزیکی چشمگیر دانست (وبه همین دلیل است که آن را حذف می‌کنیم). به عبارت دیگر، مسئله‌ای که پیدا شده نظریه کوانتوسی را شتاب داد برای اولین بار با یک روش نه چندان رضایت‌بخش حل شده این مسئله به ناقار چندین سال مسکوت ماند تا اینکه نظریه کوانتوسی در سایر جنبه‌های فکری توسعه پیدا کرد و یک روش محاسباتی مناسب به دست آمد. این موضوع را در بخش ۶.۱۳ مطالعه خواهیم کرد. با این حال، ایده‌های پلانک، مخصوصاً معادلات (۶.۰۱) و (۷.۰۱)، افکار جدیدی را در فیزیکدانان دیگر که بر روی پدیده‌های مسر بوط کار می‌کردند برانگیخت. این موضوع به توسعه و پیشرفت سریع نظریه کوانتوسی منجر شد.

در معادله (۶.۰۱) ثابت اختیاری h ، معروف به ثابت پلانک، وارد شده است. مقدار h که از قراردادن مقادیر تجربی مربوط (۶.۰۱) در معادله (۸.۰۱) به دست می‌آید برابر است با

$$h = 6.6256 \times 10^{-34} \text{ Js} \quad (۹.۰۱)$$

ثابت پلانک یکی از مهمترین ثابت‌های فیزیک است.

مثال ۲۰۱ چگالی انرژی تکفام تابش جسم سیاه را بر حسب طول موج بیان کنید.

حل: گاهی بهتر است که چگالی انرژی تکفام، به جای بسامد، بر حسب طول موج بیان شود. در اینجا $E(\lambda)$ را بر طبق رابطه $E(\nu)d\nu = -E(\lambda)d\lambda$ تعریف می‌کنیم. علامت منفی به خاطر این است که علامت $d\nu$ و $d\lambda$ یکی نیست، هر چند که (ν) و $E(\lambda)$ هر دو مثبت‌اند. از این‌رو، چون $\nu = c/\lambda$ است، خواهیم داشت

$$\frac{d\nu}{d\lambda} = -\frac{c}{\lambda^2}$$

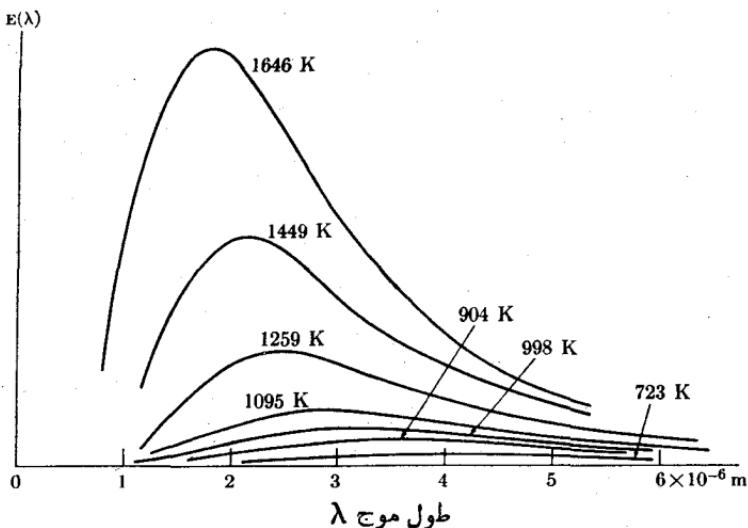
۶

$$E(\lambda) = -\frac{E(\nu)d\nu}{d\lambda} = \frac{E(\nu)c}{\lambda^2}$$

با قراردادن مقداری که در معادله (۸.۰۱) به دست آمد به جای (ν) و با در نظر گرفتن $\nu = c/\lambda$ نتیجه زیر به دست می‌آید

$$E(\lambda) = \frac{\lambda \pi \hbar c}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\hbar c/\lambda kT} - 1} \quad (۱۰.۱)$$

در شکل ۱۰.۱ منحنی تغییرات $E(\lambda)$ برای دماهای متفاوت نشان داده شده است. در طول موجی که به دما وابسته است، قله مشخصی دیده می‌شود.



شکل ۵.۰۱ چگالی انرژی تکفام تابش جسم سیاه در دمای های مختلف بر حسب تابعی از طول موج.

مثال ۳۰۱ طول موجی را به دست آورید که در آن، چگالی انرژی تکفام تابش جسم سیاه در یک دمای مشخص بیشینه باشد.

حل: در اینجا از معادله (۱۰.۱) استفاده می کنیم و برای سهولت x را برابر $hc/\lambda kT$ به صورت زیر درمی آید می گیریم. در این صورت $E(\lambda)$ به صورت

$$E(\lambda) = \frac{8\pi k^5 T^4}{c^4 h^3} \frac{x^5}{e^x - 1}$$

برای به دست آوردن بیشینه مقدار $E(\lambda)$ ابتدا dE/dx را به دست می آوریم و سپس آن را مساوی با صفر قرار می دهیم. معادله حاصل عبارت است از

$$e^{-x} + \frac{1}{5}x - 1 = 0$$

این یک معادله غیر جبری است که به روش تقریب متوالی حل می شود و در آن $x = 4.9651$ و $T = b/\lambda$ که در آن از این رو

$$b = \frac{hc}{4.9651k} = 2.8978 \times 10^{-3} \text{ mK}$$

ضریب b به ثابت جا به جایی دین معروف است. رابطه

$$\lambda T = b \quad (11.1)$$

همان قانون جا به جایی وین است که در سال ۱۸۹۶ به وسیله ویلهلم وین کشف شد. بر طبق این قانون بیشینه های $E(\lambda)$ در دمای های متفاوت T_1, T_2, T_3, \dots به طرقی در طول موجه های $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3, \dots$ واقع می شوند که

$$\lambda_1 T_1 = \lambda_2 T_2 = \lambda_3 T_3 = \dots$$

بنا بر این مشاهده می شود که با افزایش دمای جسم، قله توزیع انرژی آن به طرف طول موجه های کوتاه تر جا به جا می شود و رنگ آن را تغییر می دهد. بنا بر این، قانون جا به جایی وین روش خوبی برای تعیین دمای اجسام داغ نظیر کوره ها یا ستاره هاست. این کار با به دست آوردن طول موجی که در آن شدت تابش بیشینه است صورت می گیرد.

ضمناً قانون وین روشی را برای اندازه گیری h بر حسب مقدار تجریبی b و تعریف آن بر حسب h, c و k که در بالا آمد، به دست می دهد. سازگاری نتایج به دست آمده با سایر اندازه گیری های h دلیل دیگری مبنی بر صحبت قانون توزیع پلانک است.

مثال ۴.۱ چگالی انرژی کل تابش جسم سیاه را بر حسب تابعی از دما به دست آورید.

حل: چون $E(v)dv$ چگالی انرژی در گستره بسامد dv تابش جسم سیاه است، چگالی انرژی کل برابر است با

$$E = \int_0^\infty E(v)dv = \frac{8\pi h}{c^3} \int_0^\infty \frac{v^3 dv}{e^{hv/kT} - 1}$$

واضح است که E بر این سطح زیر منحنی $E(v)$ در شکل ۴.۱ است. با قراردادن متغیر $x = hv/kT$ خواهیم داشت $dv = (kT/h)dx$ و از این رو

$$E = \frac{8\pi h}{c^3} \left(\frac{kT}{h} \right)^4 \int_0^\infty \frac{x^3 dx}{e^x - 1}$$

مقدار انتگرال بر ابر است با 4938×10^{-16} و در نتیجه

$$E = aT^4 \quad (4.1)$$

که در آن

$$a = \frac{5199504\pi k^4}{c^3 h^3} = 2.5643 \times 10^{-16} \text{ J m}^{-3} \text{ K}^{-4}$$

معادله (۴.۱) به قانون استفان-بولتزمن معروف است. این معادله در سال ۱۸۷۹ به طور تجریبی به وسیله ژوف استفان کشف شد و چند سال بعد، با به کار بردن روش های ترمودینامیکی، به وسیله لودویگ بولتزمن از لحاظ نظری صحبت آن به اثبات رسید. محاسبه نشان می دهد که انرژی گسیل شده از جسم سیاه در واحد سطح و در واحد زمان، که به گسیلنگی تابشی

معروف است، با رابطه $F = \sigma T^4$ داده می شود و در آن

$$\sigma = \left(\frac{1}{4} \right) ca = 5 \times 10^{-8} W m^{-2} K^{-4}$$

ثابت استفان-بولتزمن نام دارد.

وابستگی E یا F به T^4 از طریق تجربی اثبات شده است. به کمک مقدار اندازه گیری شده σ یا E می توان F را مجدداً محاسبه کرد و باز هم مقدار سازگاری برای آن به دست آورده. از قانون استفان-بولتزمن و با اندازه گیری گسیلندگی تابشی جسم سیاه می توان دمای

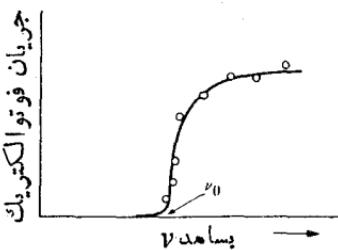
جسم سیاه را تعیین کرد.

لازم به یاد آوری است که بیشتر اجسام تابش کننده، از قبیل خورشید، رشته تابان لامپ یا گاز داغ، مثل اجسام سیاه رفتار نمی کنند و بنابراین دقیقاً از روابط به دست آمده در این بخش پیروی نمی کنند.

۴. گسیل فوتواکتریک

هاینریش هرتز، در سال ۱۸۸۷، هنگام مطالعه تخلیه الکتریکی میان دو الکترود به عنوان چشممه امواج الکترومغناطیسی مشاهده کرد که شدت تخلیه در صورت تاباندن نور فرائنس به الکترودها افزایش می یابد. تعییر این اثر آن بود که الکترونها از سطوح روشن شده گسیل می شوند. یک سال بعد ویلهلم هالواک هنگامی که سطوح بعضی فلات مانند روحی، رویدیوم، پتاسیوم، و سدیوم را روشن می کرد متوجه شد که گسیل الکترونی صورت می گیرد. این فرایند که در آن الکترونها درنتیجه کنش تابش یا ماده گسیل می شوند به گسیل فوتواکتریک یا اثر فوتواکتریک معروف است. الکترونهای گسیل شده را، به دلیل روش تولید آنها، فوتواکترون می گویند. هنگامی که شدت تابش فرودی بر سطح فلز افزایش می یابد، گسیل الکترونی نیز افزایش خواهد یافت زیرا انرژی بیشتری برای گسیل الکترونها موجود است؛ اما، یک وابستگی مشخصه به بسامد تابش فرودی نیز مشاهده می شود. این بدان معنی است که برای هرماده، یک کمینه بسامد P_0 ، یا بسامد آستانه، برای تابش الکترومغناطیسی وجود دارد که بازای تابشهای با بسامد کمتر از آن، شدت تابش فرودی هرچه باشد، هیچ فوتواکترونی تولید نخواهد شد. در شکل ۶۰.۱، جریان فوتواکتریک به صورت تابعی از بسامد تابش الکترومغناطیسی فرودی نشان داده شده است.

در فلز الکترونهای وجود دارند که به صورت کمایش آزاد در شبکه بلوری حرکت می کنند. این الکترونها در دمایهای معمولی نمی توانند از فلز خارج شوند، زیرا انرژی آنها برای غلبه بر انرژی پتانسیل کولنی سطح فلز کافی نیست. یک راه برای افزایش انرژی الکترونها گرم کردن فلز است. این الکترونهای «تبخیر شده» به قوه الکترودها معروف اند. این همان نوع گسیل الکتریکی است که در لامپهای الکترورونی وجود دارد. با این حال، همان طور که آزمایشهای هرتز و هالواک نشان می دهد، راه دیگر آزاد کردن الکترونها از



شکل ۶۰.۱ جواب فوتولکتریک به صورت
تابعی از بسامد تابش فرودی.

فلز جذب انرژی از تابش الکترومغناطیسی است. فرض می‌کنیم انرژی لازم برای آزاد کردن الکترون از فلز مشخصی برابر با ϕ باشد. در این صورت، با فرض اینکه انرژی جذب شده توسط الکترون E باشد، اختلاف $E - \phi$ به صورت انرژی جنبشی E_k الکترون خارج شده ظاهر می‌شود. از این‌رو، می‌توان نوشت

$$E_k = E - \phi \quad (۱۳.۱)$$

واضح است که اگر E از ϕ کوچک‌تر باشد هیچ الکترونی گسیل نخواهد شد. آبراهام اینشتین (در سال ۱۹۰۵) و استنگی تابش فوتولکترون به بسامد تابش فرودی را تبیین کرد. اینشتین پیشنهاد کرد که الکترونهای آزاد، هنگام برهم‌کنش با تابش الکترومغناطیسی مثل نوسانگرهای اتمی پلانک در تابش جسم سیاه رفتار می‌کنند. از این‌رو بر طبق معادله (۶.۱)، انرژی E جذب شده توسط الکترون در یک تکرار ایند از تابش الکترومغناطیسی به بسامد v برابر است با $E = hv$. بنابراین، معادله (۱۳.۱) را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$E_k = hv - \phi \quad (۱۴.۱)$$

همه الکترونها به مقدار یکسانی انرژی ϕ برای خروج از فلز نیاز ندارند. کمینه مقدار انرژی ϕ را تابع کاد می‌نامیم. از این‌رو، بیشینه انرژی جنبشی الکترونهای خارج شده برابر است با

$$E_{k, \max} = hv - \phi. \quad (۱۵.۱)$$

از این معادله نتیجه می‌شود که در بسامد v که برای آن

$$hv - \phi = 0 \quad \text{یا} \quad v = \frac{\phi}{h}$$

است، بیشینه انرژی جنبشی الکترونها برابر با صفر است. بنابراین، v کمینه بسامد یا بسامد

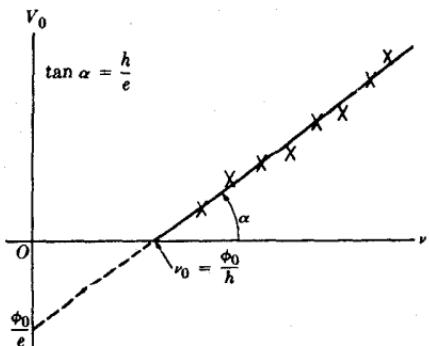
آستانه‌ای است که به ازای آن گسیل فوتولکتریک رخ می‌دهد. به ازای بسامدهای کوچک‌تر از ϕ ، به گونه‌ای که $\phi < h\nu$ ، هیچ گسیلی رخ نمی‌دهد زیرا الکترونها نمی‌توانند در یک تک فرایند انرژی کافی برای خروج از فلز را جذب کنند و در این حالت است که شدت تابش هیچ نقشی ایفا نمی‌کند. از این‌رو، پیشنهاد اینشتین و استنگ مشاهده شده اثر فوتولکتریک به بسامد تابش را خیلی خوب توضیح می‌دهد.

با استفاده از روشی که در شکل ۷.۱ نشان داده شده است می‌توان بیشینه انرژی جنبشی $E_{k,\max}$ را اندازه‌گیری کرد. با اعمال اختلاف پتانسیل V میان صفحات A و C می‌توان حرکت فوق الکترونها را به تأخیر انداخت. در لیاز مشخص V ، شدت جریانی که به وسیله الکترومتر E نشان داده می‌شود به طور ناگهانی به مقدار صفر سقوط می‌کند. این بدان معنی است که هیچ الکترونی، حتی سربترین الکترونها، نمی‌توانند به صفحه C برسند. در این صورت داریم $E_{k,\max} = eV$ و معادله (۱۵.۱) به صورت زیر درمی‌آید

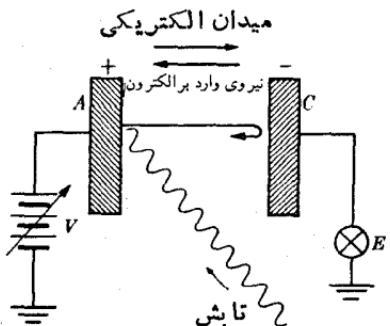
$$eV_0 = h\nu - \phi. \quad (۱۶.۱)$$

با تغییر بسامد ν می‌توان یک سری مقادیر برای پتانسیل توقف V به دست آورد. اگر معادله (۱۶.۱) صحیح باشد نتیجه ترسیم مقادیر V بر حسب ν باید به صورت خط مستقیمی ظاهر شود. همان‌طور که در شکل ۷.۱ دیده می‌شود، این موضوع دقیقاً همان چیزی است که به دست آمده است. شبیه این خط مستقیمی برای است $\tan \alpha = h/e$. با اندازه‌گیری α و به کار بردن مقدار معلوم e می‌توان h ثابت پلانک را مجدداً محاسبه کرد. نتیجه به دست آمده همان است که در تابش جسم سیاه به دست آمده است، در نظر گرفت.

به کمک مقدار مشاهده شده ϕ می‌توان تابع کار فلز، یعنی رابطه $V = \phi + h\nu$ را به دست آورد و آن را با مقادیر تابع کار به دست آمده از طریق روش‌های دیگر مقایسه کرد. نتایج



شکل ۷.۱ رابطه میان پتانسیل توقف و بسامد تابش در اثر فوتولکتریک.



شکل ۷.۱ آرایش تجربی برای مشاهده اثر فوتولکتریک،

حاصل باهم سازگاری دارند.

۵.۰۱ پراکندگی تابش به وسیله الکترونهای آزاد

تاکنون فقط انرژی واپسی به تابش الکترومغناطیسی را مطالعه می‌کردیم. اما موج الکترомغناطیسی، علاوه بر انرژی، تکانه نیز دارد (این موضوع تعجب آور نیست زیرا انرژی و تکانه باهم ارتباط نزدیک دارند). با توجه به اینکه تابش الکترومغناطیسی با سرعت c انتشار می‌یابد، با به کار بردن معادلات ماساکسول می‌توان نشان داد که برای یک موج الکترومغناطیسی تخت رابطه میان انرژی و تکانه به صورت زیر است

$$E = cp \quad (17.01)$$

اما مطابق نظریه نسبیت [معادله (۱۷.۰)] انرژی ذره‌ای با جرم سکون m_0 و تکانه p از رابطه زیر به دست می‌آید

$$E = c\sqrt{m_0^2c^2 + p^2} \quad (18.01)$$

در حالت $v = m_0$ ، معادله اخیر به صورت معادله (۱۷.۰) در می‌آید. از این رو می‌توان نتیجه گرفت که رابطه میان انرژی و تکانه برای یک موج الکترومغناطیسی تخت و ذره‌ای با جرم سکون صفر یکسان است.

هنگامی که موج الکترومغناطیسی جذب، گسیل، یا پراکنده می‌شود، انرژی و تکانه با ذراتی که این فرایند را انجام می‌دهند مبادله می‌شود. بنا بر این هنگام تحلیل هر فرایندی که در آن، تابش الکترومغناطیسی با ذرات باردار برهم کش می‌کند باید قوانین پایستگی انرژی و تکانه را به کار ببریم؛ البته باید بادمان باشد که معادله (۱۷.۰) را برای قسمت متناظر با موج الکترومغناطیسی منظور کنیم.

هنگاهی که برهم کش موج الکترومغناطیسی با یک ذره باردار آزاد، مثلاً با یک الکترون آزاد را بررسی می‌کنیم نتیجه فوق مسائل مشخصی را مطرح می‌کند. به عنوان مثال، هرگاه الکترونی مقدار انرژی E را از موج الکترومغناطیسی دریافت کند باید حتماً تکانه‌ای برابر با $E/c = p$ را نیز جذب نماید. حال اگر فرض کنیم که الکترون آزاد ابتدا در چارچوب مرجع ناظر درحال سکون بوده است، انرژی جذب شده به انرژی جنبشی آن تبدیل می‌شود. از طرفی می‌دانیم که رابطه انرژی جنبشی الکترون با تکانه، یعنی با p ، به صورت زیر است

$$E_k = c\sqrt{m_e^2c^2 + p_e^2} - m_e c^2$$

این رابطه با معادلات $E_k = E/c$ و $p_e = E_k$ آن طور که اصول پایستگی انرژی و تکانه ایجاد می‌کنند، ناسازگار است. بنابراین، می‌توان چنین نتیجه گرفت که الکترون آزاد

نمی‌تواند بدون نقض اصول پایستگی انرژی یا تکانه با موج الکترومنقاطیسی برهم کنش داشته باشد. این موضوع ممکن است در دانشجو این گمان را ایجاد کند که چرا هنگام بررسی اثرفوتوالکترون قبل هیچ اشاره‌ای به این مسئله نکردیم. دلیل این مطلب آن است که وقتی الکترون به‌اتم، یا مولکول، یا جسم جامدی مقید است انرژی و تکانه جذب شده میان الکترون و اتم، یا مولکول، یا شبکه جامدی که الکترون به‌آن مقید است، تقسیم می‌شود. در چنین اوضاعی همواره این امکان وجود دارد که انرژی و تکانه به نسبت درستی تقسیم شوند به‌طوری که این دو کمیت پایسته باقی بمانند. اما اتم، مولکول، یا جامد (جرم) هر کدام از اینها از جرم الکترون بسیار بزرگتر است (فقط کسر کوچکی از انرژی (وتکانه) موجود را حمل می‌کنند، آنقدر کوچک‌که معمولاً به حساب نمی‌آید). در مورد الکترون آزاد، چون ذره دیگری وجود ندارد تا الکترون بتواند انرژی و تکانه را با آن تقسیم کند جذب یا پراکندگی، بدون نقض پایستگی هریک از این دو کمیت امکان ندارد.

اما، تجربه چیز دیگری می‌گوید. هنگامی که تابش الکترومنقاطیسی از تاجیه‌ای عبور می‌کند که در آن الکترون آزاد وجود دارد هلاوه بر تابش فرودی تابش دیگری با سامد منقاوت هم مشاهده می‌شود. این تابش جدید را بدغونان تابش پراکنده شده به وسیله الکترونهای آزاد تعبیر می‌کنند. سامد تابش پراکنده از سامد تابش فرودی کوچکتر و طول موج آن از طول موج تابش فرودی بزرگتر است. طول موج تابش پراکنده به راستای پراکندگی بستگی دارد (شکل ۹.۱). این اثر جالب توجه را او لین بار کامپتون، فیزیکدان آمریکایی، در اوایل سال ۱۹۲۵ مشاهده و تحلیل کرد و به همین دلیل به اثر کامپتون معروف است.

با فرض اینکه λ طول موج تابش فرودی و λ' طول موج تابش پراکنده است، کامپتون ترتیجه گرفت که $\lambda - \lambda' = \frac{\lambda}{\cos \theta}$. فقط به وسیله راستای پراکندگی تعیین می‌شود. یعنی، هرگاه θ زاویه میان امواج فرودی و راستایی باشد که در آن امواج پراکنده مشاهده می‌شوند (شکل ۱۰.۱)، طول موج تابش پراکنده λ' بر حسب زاویه پراکندگی θ با رابطه تجربی زیر تعیین می‌شود

$$\lambda' - \lambda = \lambda_c (1 - \cos \theta) \quad (19.1)$$

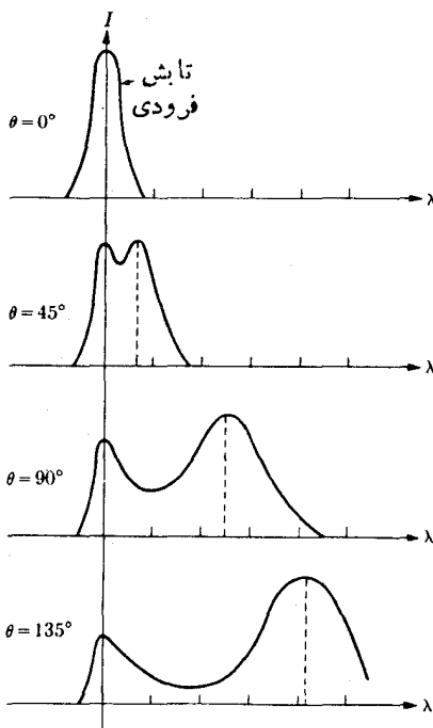
که در آن λ_c ثابتی است که مقدار آن برابر است با

$$\lambda_c = 2.4262 \times 10^{-12} \text{ m}$$

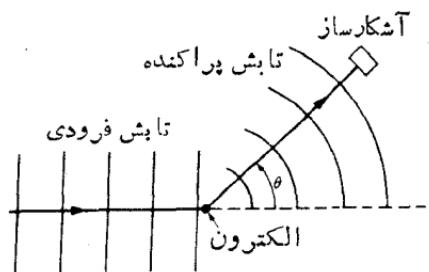
ثابت c به طول موج کامپتون بروای الکترونهای معروف است. با توجه به رابطه $v = c/\lambda$ که در آن v سامد موج است، معادله (۱۹.۱) را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\frac{1}{\nu'} - \frac{1}{\nu} = \frac{\lambda_c}{c} (1 - \cos \theta) \quad (20.1)$$

اکنون پراکندگی موج الکترومنقاطیسی به وسیله الکترون را می‌توان به صورت



شکل ۹.۱ توزیع شدت تابش پر اکنده توسط الکترون آزاد در زوایای پر اکنده گی متفاوت.



شکل ۱۰.۱ پر اکنده گی کامپتون.

«برخورد» میان موج والکترون مجسم کرد، زیرا در این فرایند تبادل انرژی و تکانه وجود دارد. ضمناً چون موج با سرعت c منتشر می‌شود و رابطه انرژی-تکانه آن، یعنی رابطه $E = cp$ بدرابطه انرژی-تکانه ذره‌ای با جرم سکون صفر شباهت دارد، این پر اکنده گی باید مشابه برخوردي باشد که در آن جرم سکون یکی از ذرات شرکت کننده صفر است و با سرعت c

حرکت می‌کند.

این برخورد را می‌توان خیلی ساده تحلیل کرد. فرض می‌کنیم E و E' ، به ترتیب مقادیر انرژی ذره با جرم سکون صفر قبل و بعد از برخورد؛ c و $p = E/c$ نیز مقادیر تکانه متناظر با آنهاست. هرگاه p تکانه الکترون پس از برخورد باشد، برطبق اصول پایستگی انرژی و تکانه خواهیم داشت

$$p = p' + p_0 \quad (21.1)$$

$$E + m_e c^2 = E' + c \sqrt{m_e^2 c^4 + p_0^2} \quad (22.1)$$

معادله (21.1) را به صورت $p_0 = p - p'$ می‌نویسیم و پس از مجدول کردن طرفین آن نتیجه می‌گیریم

$$p_0^2 = p^2 + p'^2 - 2p \cdot p' = \frac{1}{c^2} (E^2 + E'^2 - 2EE' \cos \theta)$$

θ زاویه‌ای است که تحت آن ذره با جرم سکون صفر منحرف یا پراکنده می‌شود. از حل معادله (22.1) برای p_0 خواهیم داشت

$$\begin{aligned} p_0^2 &= \frac{(E + m_e c^2 - E')^2}{c^2} - m_e^2 c^2 \\ &= \frac{1}{c^2} [E^2 + E'^2 + 2(E - E')m_e c^2 - 2EE'] \end{aligned}$$

پس از مساوی قراردادن دو رابطه p_0^2 و حذف جملات مشترک داریم

$$E - E' = \frac{EE'}{m_e c^2} (1 - \cos \theta)$$

از تقسیم طرفین این معادله بر EE' نتیجه می‌شود

$$\frac{1}{E'} - \frac{1}{E} = \frac{1}{m_e c^2} (1 - \cos \theta) \quad (23.1)$$

تشابه میان معادلات (20.1) و (23.1) کاملاً محسوس و فراتر از یک تشابه جبری محض است. هر دوی آنها درمورد یک فرایند برخورد، در کلیترین شکل آن، به کارمی روند. ضمناً همچنان که قبل اذکریم، رابطه انرژی-تکانه برای موج الکترومغناطیسی، $E = cp$ ، به رابطه انرژی-تکانه برای ذرهای با جرم سکون صفر شبیه است [معادله (23.1)]. در نتیجه بسامد v و انرژی E به صورت زیر به یکدیگر مربوط می‌شوند

$$E = hv \quad (24.1)$$

رابطه مشابهی نیز برای E' وجود دارد که به صورت $E' = h\nu'$ نوشته می‌شود. در اینجا h یک ثابت عمومی است که نشان‌دهنده تناوب میان بسامد موج الکترومغناطیسی و انرژی وابسته به آن در فرایند «برخورد» است. بنابراین معادله (۲۳.۱) به صورت زیر درمی‌آید

$$\frac{1}{h\nu'} - \frac{1}{h\nu} = \frac{1}{m_e c^2} (1 - \cos \theta)$$

یا

$$\frac{1}{\nu'} - \frac{1}{\nu} = \frac{h}{m_e c^2} (1 - \cos \theta) \quad (25.1)$$

که به ظاهر با معادله (۲۰.۱) یکسان است. برای بدست آوردن رابطه‌ای هم‌ارز با رابطه (۱۹.۱)، معادله (۲۵.۱) را در c ضرب می‌کنیم و از رابطه $\lambda = c/\nu$ استفاده می‌کنیم. نتیجه حاصل به صورت زیر است

$$\lambda' - \lambda = \left(\frac{h}{m_e c} \right) (1 - \cos \theta) \quad (26.1)$$

در این صورت طول موج کامپتون برای الکترون، یعنی λ_C ، با رابطه زیر به جرم الکترون پراکنده مر بوط می‌شود

$$\lambda_C = \frac{h}{m_e c} \quad (27.01)$$

به کمک مقادیر معلوم C ، m_e ، و c می‌توان مقدار ثابت h را محاسبه کرد و همان مقداری را به دست آورده که قبلاً در ارتباط با تابش جسم سیاه و اثر فوتوالکتریک برای ثابت پلانک به دست آمد. از این رو، معادله (۲۰.۱) اساساً با معادله (۶.۱) یکسان است. بنابراین نتیجه می‌گیریم که پراکنده‌گی تابش الکترومغناطیسی به وسیله الکترون آزاد را به شرطی می‌توانیم «توصیف» کنیم که این فرایند را با برخورد یک الکترون آزاد، و ذره‌ای با جرم سکون صفر که انرژی آن قبل و بعد از برخورد به ترتیب $E = h\nu'$ است یکی بدانیم.

۱.۶ فوتونها

تبیین ما از اثر کامپتون را به دلیل نتایج احتمالی و چند جانبه آن باید با دقت کامل تحلیل کرد. در اینجا فرضهای خود را مجدداً بیان می‌کنیم.

(الف) پراکنده‌گی تابش الکترومغناطیسی به وسیله الکترون آزاد را می‌توان به صورت برخوردی میان الکترون و ذره‌ای با جرم سکون صفر در نظر گرفت.

ب) تابش الکترومغناطیسی نقش ذره با جرم سکون صفری را ایفا می کند که ما به اختصار آن را فوتون می نامیم.

ج) انرژی و تکانه ذره با جرم سکون صفر (یا فوتون)، مطابق روابط زیر با سامد و طول موج تابش الکترومغناطیسی مربوط می شود.

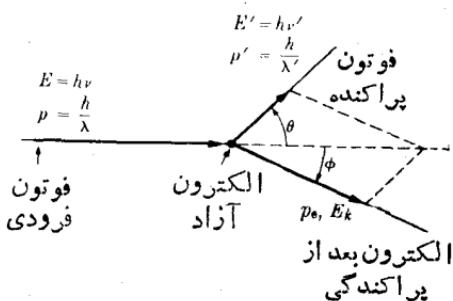
$$E = h\nu, \quad p = \frac{h}{\lambda} \quad (28.1)$$

دومین رابطه از تبدیلهای زیر به دست می آید

$$\frac{\nu}{c} = \frac{1}{\lambda} \quad , \quad p = \frac{E}{c} = \frac{h\nu}{c}$$

اثر کامپتون را می توان به صورت برخوردي که در شکل ۱۱.۱ نمایش داده شده است مجسم کرد. در اینجا فوتونی با سامد u به یک الکترون در حال سکون برخورد می کند و مقداری تکانه و انرژی به آن منتقل می کند. در اثر این برهم کنش، فوتون پراکنده شده انرژی کمتر و بسامد کوچکتری، u' ، خواهد داشت. تکانه الکترون پس از پراکندهگی برای راست با تفاوت میان تکانه های فوتون فرودی و فوتون پراکنده. از طریق تجربه می توان این حقیقت را اثبات کرد. با آنکه این آزمایش مشکل است ولی به هر حال انجام شده و نتایج آن به طور خیلی خوبی با نتایج نظری سازگار است.

آنکه این سؤال مطرح می شود که معانی فیزیکی مفهوم فوتون و روابط تعریف کننده (۲۸.۱) چیست؟ از این مطالب لزوماً نتیجه نمی شود که تابش الکترومغناطیسی به صورت جریانی از فوتونهاست، که خود یک توضیح تصویری ممکن است. با تو же به اثر کامپتون می توان، انرژی $E = h\nu$ و تکانه $p = h/\lambda$ فوتون را به صورت انرژی و تکانه جذب شده به وسیله الکترون آزاد از موج الکترومغناطیسی فرودی تعبیر کرد. در این صورت، فوتون با انرژی $E' = h\nu'$ و تکانه $p' = h/\lambda'$ عبارت است از انرژی و تکانه ای که به وسیله الکترون مجددآ در داخل تابش پراکنده شده گرسیل می شود. به عبارت دیگر، می توان این طور در نظر



شکل ۱۱.۱ رابطه تکانه و انرژی در پراکندهگی کامپتون.

گرفت که اثر کامپتون در دو مرحله روی می‌دهد: ابتدا فوتونی با انرژی $h\nu$ به وسیله الکترون جذب می‌شود و سپس این الکترون فوتونی با انرژی $h\nu'$ گسیل می‌کند. این الکترون مقدار انرژی $E' = E_k - E$ کسب می‌کند که بر اساس پایستگی انرژی و تکانه با رابطه زیر بهم مربوط می‌شوند

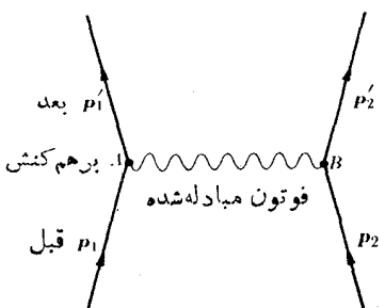
$$E_k = c \sqrt{m_e c^2 + p_e^2} - m_e c^2$$

براساس این تعبیر از اثر کامپتون، همراه با بحث قبلی مربوط به تابش جسم سیاه و اثر فوتولکتریک می‌توان نتیجه گرفت که فوتون عبارت است از «کوانتم» تکانه و انرژی الکترومغناطیسی که در یک تابع فرایند به وسیله یک ذره باردار گسیل یا جذب می‌شود. این کوانتم به کمک بسامد تابش تعیین می‌شود. بنابراین، می‌توان اصل زیر را بیان کرد:

هنگامی که هوج الکترومغناطیسی با ذره باردار بود کنش می‌کند، مقادیر انرژی و تکانه‌ای که در فرایند مبادله می‌شود مقادیر متناظر با یک فوتون‌اند.

این اصل یکی از قوانین اساسی فیزیک است. این اصل در تمام فرایندهای تابشی که شامل ذرات باردار و میدانهای الکترومغناطیسی هستند کار برد دارد. با اینکه این اصل از هیچ‌کدام از قوانینی که تاکنون بیان کردیم یا قبل درباره آنها بحث کردیم جدا نیست، ولی یک اصل کاملاً جدید است و باید آن را هم تراز قوانین عمومی دیگر، همچون قوانین پایستگی انرژی و تکانه، در نظر گرفت. کشف این قانون در دفع اول قرن بیست، یک رویداد بسیار مهم در تحول علم فیزیک به شمار می‌رود.

همچنان که در شکل ۱۲۰.۱ دیده می‌شود، مفهوم فوتون نمایش تصویری ساده‌ای از برهم کنش الکترومغناطیسی می‌باشد و ذره باردار به دست می‌دهد. این برهم کنش با تبادل



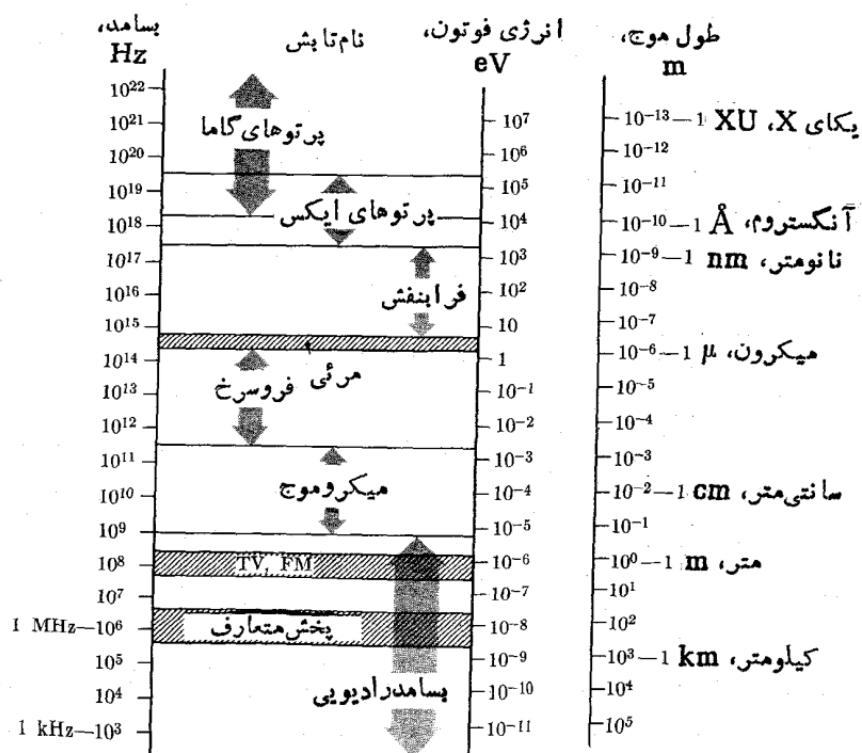
شکل ۱۲۰.۱ برهم کنش الکترومغناطیسی به صورت مبادله فوتونها. فوتونها انرژی و تکانه‌ای از یک بار به بار دیگر منتقل می‌کنند.

تکانه و انرژی متناظر است. بعد از برهم کشش، تکانه های اولیه p_1 و p_2 ذره بد p' و p'' تبدیل می شوند. با اینکه این برهم کشش در لحظه خاصی جاییگزیده نیست، برای سهولت آن را در دو زمان پخصوص و در مسکانهای A و B نشان داده ایم. ذره ۱ از طریق میدان الکتر و مغناطیسی خود با ذره ۲ برهم کشش می کند. در نتیجه ذره ۲ متداری انرژی و تکانه، هم ارز با یک فوتون، می گیرد و سرعتش متناظر با آن تغییر می کند. در این صورت حرکت ذره ۱ باید طوری تغییر کند که با میدان جدید، یعنی با میدان اولیه منهای یک فوتون متناظر باشد. البته فرایند معکوس نیز امکان پذیر است، یعنی ممکن است ذره ۱ یک فوتون از میدان ذره ۲ بگیرد. بنابراین می توان گفت که میان ذرات ۱ و ۲ مبادله فوتونها صورت می گیرد، به عبارت دیگر:

برهم کشش های الکتر و مغناطیسی (۱) هی توان به هم دستیابی نتیجه تبادل فوتونها میان ذرات
بادراد برهم کشش کننده توصیف کرد.

در هر لحظه، تکانه کل یک دستگاه دو ذره ای به صورت زیر است

$$p_1 + p_2 + p_{\text{میدان}}$$



شکل ۱۳۰۱ طیف الکتر و مغناطیسی.

که در آن میدان $E_1 + E_2 + E_3$ تکانه وابسته به میدان الکترومغناطیسی ذرات باردار و میدان نیز انرژی کل است.

شکل ۱۳.۱ نواحی مختلف طیف الکترومغناطیسی را همراه با نام متدال هر ناحیه نشان می‌دهد. طول موج، بسامد، و انرژی فوتونهای وابسته نیز مشخص شده است.

مثال ۵.۱ انرژی فوتون بر حسب الکترون ولت را بر حسب طول موج آن به متر بیان کنید. با به کار بردن این نتیجه، طول موج پرتوهای ایکس را بر حسب ولتاژ شتابدهنده اعمال شده به لامپ پرتو ایکس به دست آورید.

حل: از روابط $E = hc/\lambda$ و $c = \lambda v$ معادله $E = hc/\lambda v$ را به دست می‌آوریم. امامی دانیم که $hc = 10^{-25} \times 10^{19} \times 10^{18} \text{ J m s}^{-1} = (2 \times 10^{-34} \text{ Js}) (6 \times 10^{19} \text{ Hz})$ با توجه به اینکه $10^{-19} \times 10^{18} = 1 \text{ eV}$ خواهیم داشت

$$hc = 10^{23} \times 10^{-9} \text{ eV m}$$

و در نتیجه

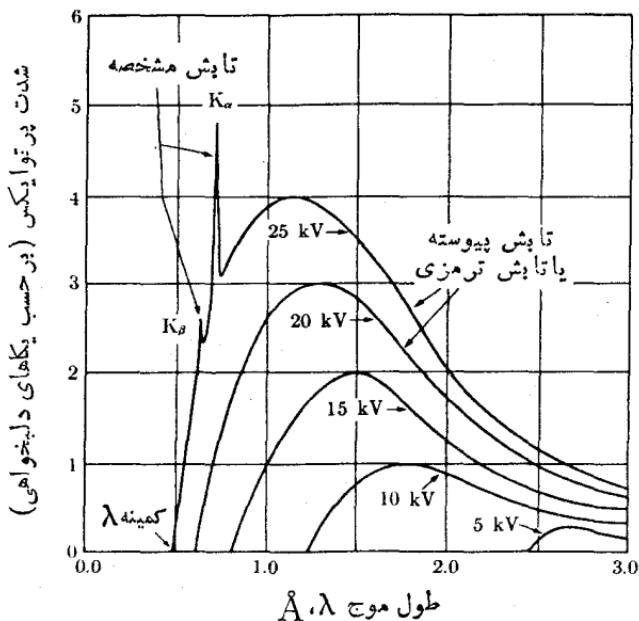
$$E = 10^{23} \times 10^{-9} / \lambda \approx 10^{24} \times 10^{-9} / \lambda$$

که در آن E بر حسب الکترون ولت و λ بر حسب متر است.

همان طور که در ارتباط با شکل ۳.۱ توضیح دادیم، پرتوهای ایکس در اثر برخورد الکترونهای تند به آنود لامپ پرتو ایکس ایجاد می‌شوند. انرژی الکترون ممکن است در چندین برخورد متواالی تابیده و در نتیجه چندین فوتون تولید شود، یا در یک تک برخورد تمام انرژی به صورت یک تک فوتون تابش شود. واضح است که پر انرژیترین فوتونهای گسیل شده از لامپ پرتو ایکس آنها بی هستند که در فرایند اخیر گسیل می‌شوند. طول موج این فوتونها کوتاهترین طول موج است. به عبارت دیگر، هر گاه v ولتاژ شتابدهنده (بر حسب ولت) باشد، که همان انرژی الکترونها بر حسب الکترون ولت است، طول موج پرتوهای ایکس تولید شده مساوی است با (یا بزرگتر است از) طول موج آستانه‌ای که در رابطه زیر صدق می‌کند

$$\lambda_0 = \frac{10^{-9}}{v} \text{ m}$$

به عنوان مثال، در لامپ تلویزیون، الکترونها تحت تأثیر اختلاف پتانسیلی در حدود 18000 ولت شتاب می‌گیرند. هنگامی که الکترونها به صفحه تلویزیون می‌رسند ناگهان متوقف می‌شوند. در نتیجه صفحه تلویزیون درست مثل لامپ پرتو ایکس، پرتو ایکس را گسیل می‌کند (اما شدت آن خیلی کم است). هنگامی که الکترونها به وسیله صفحه تلویزیون متوقف



شکل ۱۴.۱ توزیع شدت درطیف پرتوایکس مولیبدن بر حسب تابعی از ولتاژ. بتانسیل بر انگیختگی سری K بر ابر است با $1kV$ و به صورت خارهای هشخصه بر روی منحنی $25 kV$ ظاهر می شود.

می شوند کمینه طول موج پرتوهای ایکس ایجاد شده بر ابر است با $m^{-11} \times 10^6 = \lambda$. این رابطه از طریق تجربی تأیید شده است. شکل ۱۴.۱ شدت پرتوهای ایکس حاصل از یک لامپ پرتو ایکس را بر حسب تابعی از طول موج فوتونهای گسیل شده برای مقادیر مختلف V نشان می دهد.

۷.۱ حالتهاي مانا

هنگامی که موج الکترومغناطیسی با سیستمی از ذرات باردار، مثل اتمها، مولکولها یا هسته‌ها برهم کش می کند، میدانهای الکتریکی و مغناطیسی موج در حرکت بارها آشفتگی ایجاد می کنند. بدینسان فیزیک کلاسیک، می توان گفت که این موج نوسان و اداشتهای را برحر کت طبیعی بارها اعمال می کند. این کار باعث می شود که سیستم بارها، انرژی جذب کند. در نوسانگر کلاسیکی، هنگامی که بسامد نوسانات و اداشته با بسامد طبیعی نوسانگر بر ابر است، جذب انرژی راحت صورت می گیرد. این وضع را تشدید می نامند. در حالت تشدید، آهنگ انرژی جذب شده توسط نوسانگر به بیشینه می رسد.

به تجریب معلوم شده است که اتمها، مولکولها، هسته‌ها و بهطور کلی، هر مجموعه‌ای از ذرات باردار، دارای یک سری بسامدهای تشیدیدی $1, 2, 3, \dots$ هستند که در آنها جذب تابش الکترومغناطیسی بسیار قابل توجه است. در سایر بسامدها مقدار جذب ناچیز است. بسامدهای تشیدیدی $1, 2, 3, \dots$ طیف جذبی ماده را تشکیل می‌دهند. فرض می‌کنیم سیستم در آغاز در پایدارترین حالت یا کمینه انرژی است که به حالت پایه معروف است. در این صورت، هنگامی که این سیستم تابش الکترومغناطیسی جذب کند، به حالت دیگری که انرژی آن بالاتر است می‌رود. این حالت را حالت برانگیخته می‌نامند. در مورد دوقطبی الکتریکی نوسانی کلاسیک، حالت برانگیخته با دامنه نوسان بزرگتر متناظر است. واضح است که سیستم ذرات باردار در حالت برانگیخته می‌تواند انرژی اضافی خود را به شکل تابش الکترومغناطیسی آزاد کند. بسامدهای مشاهده شده در تابش گسیل شده، طیف گسیلی سیستم را تشکیل می‌دهند. آزمایش نشان می‌دهد که

بسامدهای مشاهده شده در طیف جذبی سیستم ذرات باردار، در طیف گسیلی آن نیز مشاهده می‌شوند.

به عنوان مثال، اتمهای سدیوم برای نوری با بسامد $HZ = 10^{14} \times 505$ یا طول موج $m^{-2} \times 889$ جذب خاصی از خود نشان می‌دهند. این مقادیر دقیقاً همان مقادیر بسامد و طول موج خط زردی هستند که بخار سدیوم برافروخته گسیل می‌کند.

وجود طیفی مشکل از بسامدهای کاملاً مشخص مسئله‌ای بود که در اوآخر قرن نوزدهم و آغاز قرن بیستم فیزیکدانان را پاک گیج کرده بود. نیلس بور، فیزیکدان دانمارکی در سال ۱۹۱۳ برای حل این مسئله یک ایده جدید و انقلابی پیشنهاد کرد. بور از مفهوم فوتون، آن طور که در بخش قبل تحلیل شد، استفاده کرد و فرض پلانک، معادله $(E=hc/\lambda)$ را بسط داد. فرض کنید اتمی در حالت انرژی E تابشی با بسامد ν را جذب کند و به حالت دیگری با انرژی بالاتر E' برود. تغییر در انرژی اتم برای است با $E - E'$. از طرف دیگر، انرژی جذب شده از تابش در یک تک فرایند باید برای رساندن انتقال انرژی فوتون، یعنی برای $h\nu$ باشد. پایستگی انرژی ایجاد می‌کند که این دو کمیت با هم برابر باشند. بنابراین

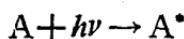
$$E' - E = h\nu \quad (29.1)$$

این رابطه به فرمول بود معروف است. بهمین ترتیب، هرگاه اتمی از حالت با انرژی E' به حالت با انرژی پایینتر E برود بسامد تابش گسیل شده با معادله $(E-E')/h = \nu$ داده می‌شود. اینکه فقط بسامدهای مشخص $1, 2, 3, \dots$ در گسیل و جذب مشاهده می‌شوند، به شرطی قابل توضیح است که فرض کنیم انرژی اتم فقط می‌تواند مقادیر مشخص E_1, E_2, \dots باشد. هر مقدار انرژی مجاز را یک تراز انرژی می‌نامند. در این صورت، تنها بسامدهای ممکنی که در گسیل یا جذب تابش تیجه می‌شوند آنها بی هستند که با گذارهای میان دو تراز انرژی مجاز متناظرند، یعنی $(E_j - E_i)/h = \nu$. بنابراین، فرض بور را

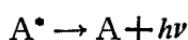
می‌توان به صورت زیر بیان کرد:

انرژی یک سیستم از ذرات باردار، مثل اتم، مولکول، یا هسته، فقط می‌تواند مقادیر مشخص E_1, E_2, E_3, \dots باشد، یعنی انرژی کوانتیده است. حالت‌های متناظر با این انرژیها دا حالت‌های مانا یا ویژه حالتها و مقادیر ممکن انرژی دا ترازهای انرژی می‌ناهند.

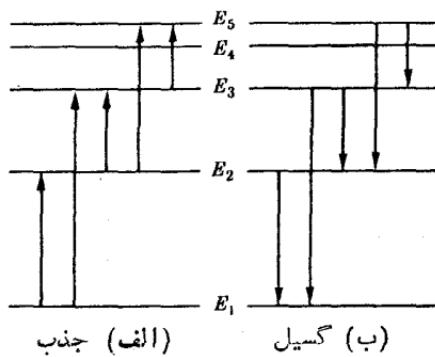
جذب تابش الکترومغناطیسی، یا هر انرژی دیگر، به گذار اتم (مولکول یا هسته) از یک حالت مانا به حالت مانا دیگر با انرژی بالاتر منجر می‌شود. در فرایند معکوس نیز گسیل تابش الکترومغناطیسی رخ می‌دهد. بسامد تابش موجود در این فرایند با معادله (29.1) داده می‌شود. در شکل 15.1 پاره‌ای از این گذارها نشان داده شده است. فرایندی که در آن اتم در حالت پایه، که با A نمایش می‌دهیم، یک فوتون جذب کند و به حالت برانگیخته A^* برود، را به صورت زیر نشان می‌دهیم



فرایند معکوس با گسیل فوتون همراه است



ایده سیستمهای مشکل از ذرات بارداری که فقط مجموعه گستره‌ای از حالت‌های مانا داشته باشند با مکانیک نیوتونی بیگانه است. به کمک قوانین مکانیک نیوتونی، حرکت یک ذره به وسیله شرایط اولیه آن که دلخواه هستند، تعیین می‌شود. از این‌رو، ذره می‌تواند هر مقدار انرژی، که شرایط اولیه دلخواه تعیین کند (مکان و سرعت)، داشته باشد. به عنوان مثال، این مسئله هنگامی که یک قمر مصنوعی در یک مدار پایدار قرار می‌گیرد، مصدقاق پیدا



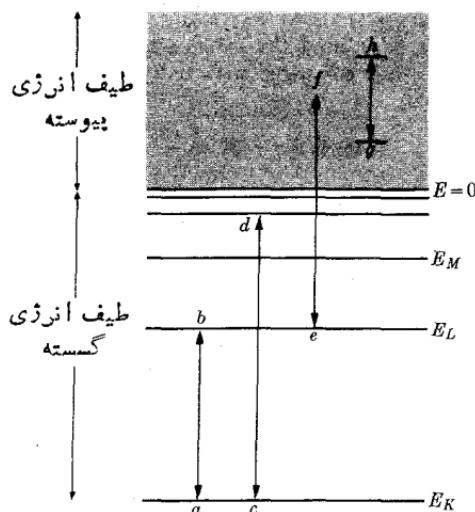
شکل ۱۵.۱ گذارهای میان حالت‌های مانا. فضای نسبی ترازهای انرژی و گذارهای ممکن به نوع سیستم پستگی دارند.

می‌کند. فضانورد به طور دلخواه می‌تواند مدار، و از این رو انرژی، سفینه‌فضایی خود را به راحتی با تغییر دادن سرعت دریک زمان معین تغییر دهد. به همین ترتیب در مکانیک نیوتنی، الکترون موجود در اتم هیدروژن مجاز است هر مقدار انرژی را که به شرایط حرکتی اش وابسته است، داشته باشد. هنگامی که الکترون تو سط پر و تون گیرمی افتاد و تشکیل اتم می‌دهد، این شرایط وجود دارند. این الکترون با جذب یک مقدار دلخواه انرژی می‌تواند مدار خود را تغییر دهد. با این حال، ظاهرآ طبیعت با روشهای مختلفی عمل می‌کند، بدین معنی که فقط حرکتهای مشخصی می‌توانند مجاز یا ممکن باشند. به عبارت دیگر، حالت‌های ما زان را باید به عنوان یک حقیقت اساسی در طبیعت پذیرفت.

قبول ایده حالت‌های ما زان مشکل دیگری را در چارچوب فیزیک کلاسیک مطرح می‌کند. هنگامی که الکترون بد دور هسته اتم گردش می‌کند، حرکت آن هم شتاب مماسی دارد و هم شتاب مرکز گرا، یعنی حرکت آن شتابدار است. بنابراین، می‌توان تصور کرد که این الکترون به طور پیوسته از خود انرژی تا بش می‌کند. در نتیجه انرژی الکترون به طور پیوسته کاهش می‌یابد و مدار آن جمعتر و کوچکتر می‌شود. این موضوع وجود حالت‌های ما زان را غیرممکن می‌کند. اما نه این اتفاقاً مساده و نه آن تا بش پیوسته انرژی وابسته به آن تاکنون مشاهده نشده است. بنابراین، چون پیشگوییهای الکترون دینامیک کلاسیک در اینجا مصدق پیدا نمی‌کند، می‌توان نتیجه گرفت که الکترونی (یا هر ذره باردار دیگری) که دریک حالت ما زان حرکت می‌کند با اصول دیگری که تاکنون مورد بحث قرار نگرفته اند توصیف می‌شود. در فصل دوم در مورد این اصول جدید بحث خواهیم کرد.

فرض بور در مورد حالت‌های ما زان بر یک اساس موردنی و بدون هیچگونه توجیه نظری بنا شده بود. با وجود این، موفقیت فرضیه بور سبب شد سایر فیزیکدانان نیز آزمایشها بی‌برای آزمودن این ایده انجام دهند. به سرعت، مقدار قابل توجهی اطلاعات جمع آوری و بر اساس آنها خواص اتمی جدیدی کشف شد. چنین وضعی تاکنون بدهفات در فیزیک معاصر رخ داده است. یک فیزیکدان تیزین و شجاع مفهوم جدیدی را پیشنهاد می‌کند، این ایده دیگران را به تفکر و انجام آزمایش‌های جدید و امنی دارد و بهزودی دورنمایی جدیدی پدیدار می‌شود.

طیف انرژی حالت‌های ما زان از وماً یک طیف گسته نیست. در موارد زیادی تمام مقادیر انرژی موجود دریک گستره مشخص (یا نوار) مجازند و یک طیف پیوسته انرژی تشکیل می‌دهند. به عنوان مثال، الکترون و پروتون را در نظر می‌گیریم و انرژی را هنگامی که هردوی آنها درحال سکون اند و فاصله میان آنها بسیار زیاد است مساوی با صفر اختیار می‌کنیم. در این صورت تمام حالت‌های ما زان با انرژی منفی و منتظر با حالت‌های مقیدی که در آنها، الکترون برای تشکیل اتم هیدروژن به دور پروتون گردش می‌کند کوانتیده اند و انرژی آنها فقط می‌تسواند مقادیر مشخص E_M , E_L , E_K , ... باشد (شکل ۱۶.۱). از طرف دیگر، حالت‌های با انرژی مثبت کوانتیده نیستند و انرژی آنها می‌تواند هر مقداری باشد. این حالت‌ها نامقیدند و با وضعیتی که در آن یک الکtron از فاصله بسیار دور و با



شکل ۱۶.۱ منشا طیف انرژی گسسته و پیوسته ناشی از حالتهای مانا گسسته.

انرژی جنبشی اولیه مشخصی به طرف یک پروتون پرتاب می‌شود متناظرند. الکترون پس از عبور از نزدیکیهای پروتون از امتداد اولیه منحرف می‌شود و بدین تشکیل سیستم مقید، به فاصله بینهایت منتقل می‌شود. انرژی سیستم در این حالت به وسیله انرژی جنبشی اولیه الکترون که می‌تواند به طور دلخواه انتخاب شود، تعیین می‌شود. گذارها می‌توانند میان دو حالت از طیف انرژی گسسته، مانند گذارهای ab و cd در شکل ۱۶.۱، یا میان یک حالت از طیف گسسته و یک حالت از طیف پیوسته، مانند گذار gh ، و یا میان دو حالت از طیف پیوسته مانند گذار gh ، رخ دهند.

مثال ۶.۱ پایستگی انرژی و تکانه در گذارهای تابشی.

حل: در دید اول، تا آنجا که به پایستگی انرژی مربوط می‌شود معادله (۲۹.۱) صحیح است. با این حال، بررسی دقیقتر نشان می‌دهد که این معادله به یک اصلاح جزئی نیاز دارد. در بخش ۱.۶ یادآور شدیم که فوتون علاوه بر انرژی $h\nu$ تکانه‌ای هم ارز با $h\nu/\lambda = h\nu/c$ را نیز با خود حمل می‌کند و هر دوی آنها (یعنی تکانه و انرژی) در گذارهای تابشی از یک حالت به حالت دیگر باید پایسته باشند. ابتدا گسیل توسط یک اتم در حال سکون را در نظر می‌گیریم. تکانه این اتم قبل از گذار برابر صفر است. پس از گذار، اتم باید با تکانه‌ای مساوی و مخالف با تکانه فوتون پس‌زده شود، یعنی

$$\text{فوتون} + \text{atom} = 0$$

با از نظر بزرگی

$$P_{\text{اتم}} = p_{\text{فوتون}} = h\nu/c \quad (30.1)$$

اکنون پایستگی انرژی را در نظر می‌گیریم. در آغاز اتمی داریم که در یک حالت مانای با انرژی E_i در حال سکون قرار دارد. پس از گذار نیز یک اتم با انرژی جنبشی $p_{\text{اتم}}/2M$ واقع در یک حالت مانای با انرژی E_f و نیز یک فوتون با انرژی $h\nu$ وجود دارد. بنابراین، بر طبق پایستگی انرژی داریم

$$E_i = E_f + \frac{p_{\text{اتم}}^2}{2M} + h\nu \quad (31.1)$$

یا با به کار بردن معادله (۳۰.۱) خواهیم داشت

$$E_i - E_f = h\nu \left(1 + \frac{h\nu}{2Mc^2} \right) \quad (32.1)$$

هنگامی که $h\nu$ در مقایسه با $2Mc^2$ بسیار کوچک است، آخرین جمله قابل چشمپوشی است و معادله (۳۲.۱) به معادله (۲۹.۱) تبدیل می‌شود. این حالت در گذارهای اتمی و مولکولی صادق است. به طور کلی، $h\nu$ کوچکتر از Mc^2 است و معادله (۳۲.۱) را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$h\nu = (E_i - E_f) \left(1 + \frac{h\nu}{2Mc^2} \right)^{-1} = (E_i - E_f) \left(1 - \frac{h\nu}{2Mc^2} \right)$$

در این رابطه از بسط $(1+x)^{-1} = 1-x+\dots$ استفاده کردہ ایم که در آن $x = h\nu/2Mc^2$ و در مقایسه با واحد کمیت کوچکی است. هرگاه به جای $h\nu$ در داخل پرانتز $E_i - E_f$ قرار دهیم رابطه زیر به دست می‌آید

$$h\nu = E_i - E_f - \frac{(E_i - E_f)^2}{2Mc^2} \quad (33.1)$$

جمله آخر اساساً انرژی پس زنی اتم است. بنابراین، در فرایند گسیل، انرژی فوتون گسیل شده از اختلاف میان دو تراز انرژی گسیل کننده (اتم، مولکول، یا هسته) کمی کوچکتر است. این اختلاف برابر است با انرژی پس زنی گسیل کننده.

از طرف دیگر، در فرایند جذب باید معادله (۳۱.۱) را به صورت زیر بنویسیم

$$E_i + h\nu = E_f + \frac{p_{\text{اتم}}^2}{2M} \quad (34.1)$$

زیرا در این حالت یک فوتون در حالت اولیه (و نه در حالت نهایی) وجود دارد. پایستگی تکانه ایجاب می‌کند که $\text{فوتون} = \text{اتم}$ باشد که باز هم هم ارز با معادله (۳۰.۱) است.

بنابراین هنگامی که از تقریب بالا استفاده می‌کنیم، معادله (۳۴.۱) به صورت زیر درمی‌آید

$$hv = (E_f - E_i) \left(1 - \frac{hv}{2Mc^2} \right)^{-1} = (E_f - E_i) \left(1 + \frac{hv}{2Mc^2} \right)$$

یا

$$hv = E_f - E_i + \frac{(E_f - E_i)^2}{2Mc^2} \quad (35.1)$$

بنابراین، برای اینکه جذبی رخ دهد، انرژی فوتون جذب شده باید کمی بیشتر از اختلاف انرژی میان دو تراز جذب کننده باشد تا بتواند انرژی جنبشی جذب کننده پس‌زنی را توجیه کند.

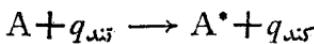
یک نتیجه این تحلیل این است که فوتون گسیل شده به وسیله یک سیستم (اتم، مولکول، یا هسته) در گذار $b \rightarrow a$ نمی‌تواند به وسیله سیستم مشابه دیگری جذب شود و آن سیستم گذار معکوس $a \rightarrow b$ را انجام دهد. بنابراین طیف گسیلی باطیف جذبی یکی نیست. درمثال ۱۵.۱ مجدداً به این موضوع اشاره خواهیم کرد. برای گذارهای اتمی و مولکولی در آنها $E_f - E_i$ از مرتبه چند الکترون ولت و Mc^2 نیز از مرتبه 10^{11} eV است، که در آنها $E_f - E_i$ از مرتبه 10^{-10} eV (۳۴.۱) و (۳۵.۱) است که قابل چشمپوشی است. از طرف دیگر، برای گذارهای هسته‌ای، $E_f - E_i$ می‌تواند از مرتبه 10^8 eV باشد. چون Mc^2 از همان مرتبه گذارهای اتمی است، جمله تصحیحی از مرتبه 10 eV خواهد بود که نسبتاً مهمنظر است.

۸.۱ شواهد تجربی حالت‌های مانا

تاکنون مفهوم حالت‌های مانا را به عنوان مفهوم ساده‌ای برای توضیح طیف گسته سیستمهای اتمی معرفی کردیم. با این حال، وجود گذارهای میان حالت‌های مانا در آزمایش‌های متعددی تأیید و اثبات شده است. در این باره می‌توان از برخوردهای ناکشسان نام برد که در آنها قسمتی از انرژی جنبشی پرتایه به صورت انرژی داخلی به هدف منتقل می‌شود. این برخوردها به برخوردهای ناکشسان نوع اول معروف‌اند. برخوردهای ناکشسان نوع دوم با فرایند معکوس متناظرند.

فرض کنید ذره تند q یا سیستم A (که می‌تواند اتم، مولکول، یا هسته باشد) واقع در حالت پایه با انرژی E_1 برخورد کند. در نتیجه برهم کش پرتایه‌سیستم (که می‌تواند الکترومغناطیسی یا هسته‌ای باشد)، تبادل انرژی صورت می‌گیرد. فرض کنید E_2 انرژی اولین سطح برانگیخته سیستم است. هرگاه انرژی جنبشی پایته باشد برخورد کشسان خواهد بود ولی اگر پرتایه آنقدر انرژی جنبشی داشته باشد که بتواند انرژی برانگیختگی $E_2 - E_1$ را به هدف منتقل کند برخورد ناکشسان است و می‌توان آن را به صورت زیر

بیان کرد



وقتی جرم پرتابه q در مقایسه با جرم هدف A بسیار کوچک باشد، مثل حالت مربوط به برخورد الکترون با اتم، شرط برخورد ناکشان (مثال ۷.۱) عبارت است از

$$E_k \gg E_2 - E_1 \quad (36.1)$$

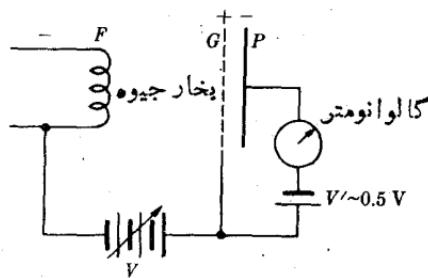
که در آن $E_k = mv^2/2$ انرژی جنبشی پرتابه قبل از برخورد است. پس از برخورد، انرژی جنبشی پرتابه برابر است با $E'_k = E_k - (E_2 - E_1)$ ، زیرا انرژی تلف شده توسط پرتابه در برخورد برابر است با $E_2 - E_1$.

برای ارائه یک مثال واقعی، الکترون را در نظر می‌گیریم که با انرژی جنبشی E_k از میان ماده‌ای (مثلاً بخار جیوه) عبور می‌کند. در صورتی که E_k کوچکتر از اولین انرژی برانگیختنی جیوه (یعنی $E_2 - E_1$) باشد، همه برخوردها کشسان‌اند و الکترونها هنگام عبور از میان بخار بهمیزان خیلی آرامی انرژی از دست می‌دهند، زیرا حداقل انرژی تلف شده در هر برخورد تقریباً مساوی با مقدار زیر است (مسئله ۵۵.۱)

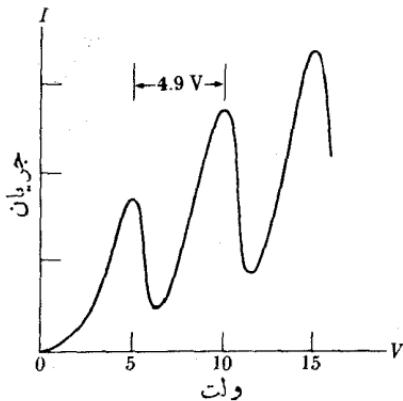
$$\Delta E_k \approx 5 \times 10^{-8} E_k \quad (m_e/M) E_k$$

اما اگر E_k بزرگتر از $E_2 - E_1$ باشد برخورد می‌تواند ناکشان باشد و الکترون ممکن است انرژی $E_2 - E_1$ را در یک تک برخورد از دست دهد. هرگاه انرژی جنبشی اولیه الکترون خیلی از $E_2 - E_1$ بیشتر نباشد، انرژی الکترون پس از برخورد ناکشان برای برانگیختن سایر اتمها کافی نخواهد بود. بعد از آن برخوردهای متواالی الکترون از نوع کشسان خواهد بود. اما اگر انرژی جنبشی الکترون در آغاز خیلی زیاد باشد تعداد برخوردهای ناکشان بیشتر می‌شود و در هر برخورد مقداری انرژی، $E_2 - E_1$ ، از دست می‌دهد. در این حالت، قبل از اینکه حرکت الکترون کند شود و انرژی آن از انرژی آستانه برخوردهای ناکشسان کمتر شود تعداد زیادی اتم را برانگیخته می‌کند.

این فرایند در سال ۱۹۱۴ برای اولین بار به وسیله فرانک و هرتز مشاهده شد. در شکل ۱۷.۱ آرایش آزمایش آنها نشان داده شده است. رشته گرم شده F الکترونها بیان F و G می‌کند که تحت اثر پتانسیل متغیر V به طرف شبکه G شتاب می‌گیرند. فضای میان F و G با بخار جیوه پر شده است. میان شبکه G و صفحه جمع کننده P پتانسیل ترمیزی کوچک، V' ، (در حدود تقریباً ۵ درجه ولت) اعمال می‌شود، به گونه‌ای که آن الکترونها بیان که انرژی جنبشی آنها پس از یک یا چند برخورد ناکشان خیلی کم می‌شود نمی‌توانند به صفحه P برسند و توسط گالوانومتر ثبت نمی‌شوند. هنگامی که V افزایش می‌یابد، شدت جریان I صفحه P مطابق آنچه در شکل ۱۸.۱ نشان داده شده است افت و خیز می‌کند، و قله‌ها در فاصله‌ای در حدود ۴ ولت ظاهر می‌شوند. فرورفتگی اول با الکترونها بیان متناظر است



شکل ۱۷۰۱ آزمایش آزمایش فرازک-هرتن برای تحلیل پرخوردگاهی ناکشسان نوع دوم.



شکل ۱۸۰۱ تغییرات جریان الکترونی بر حسب پتانسیل شتابیده در آزمایش فرازک-هرتن.

که تمام انرژی جنبشی خود را پس از یک پرخورد ناکشسان با یک اتم جیوه از دست می‌دهند. در این پرخورد اتم جیوه برانگیخته می‌شود، فرورفتگی دوم با الکترونها بی متناظر است که با دو اتم جیوه پرخورد ناکشسان می‌کنند و تمام انرژی جنبشی خود را از دست می‌دهند و به همین ترتیب تا به آخر، اتمهای برانگیخته جیوه در بازگشت به حالت پایه، مطابق رابطه $Hg + h\nu \rightarrow Hg^+ + h\nu$ ، فوتونی با انرژی $h\nu = E_2 - E_1$ گسیل می‌کنند. از شواهد تجربی طیف‌نما می‌دانیم که بخار جیوه، هنگامی که برانگیخته می‌شود، تابشی با طول موج $10^{-7} m \times 2536$ (یا 2536 \AA) متناظر با فوتونی با انرژی 4.86 eV $= h\nu$ گسیل می‌کند. تابشی با این طول موج هنگام عبور یک باریکه الکترون از میان بخار جیوه مشاهده شده است. از این‌رو، این آزمایش ساده یکی از دلایل محکم و قابل توجه وجود حالت‌های مانا است.

آزمایش مشابه دیگر برانگیختگی کولنی هسته‌های است. بدعاوان مثال، هنگامی که پرتوی از نزدیکی هسته‌ای عبور می‌کند، برهم کنش الکتریکی میان آن دو می‌تواند منجر

به یک برخورد ناکشسان شود و در نتیجه هسته به یکی از پایینترین حالتها برانگیخته برود. این هسته هنگام مراجعت به حالت پایه، فوتونهای پرتوگاما می‌باشد از مرتبه چندین keV کسیل می‌کند. به همین دلیل برانگیختگی کولنی یکی از مهمترین روش‌های تجزیه برای آشکارسازی و تحلیل ویژه حالتها با ارزش پایین در هسته‌هاست.

مثال ۷۰۱ ارزش جنبشی آستانه لازم برای برانگیختگی هدف در یک برخورد ناکشسان نوع اول را محاسبه کنید.

حل: جرم پرتا به و هدف را به ترتیب با m و M نشان می‌دهیم و فرض می‌کنیم که هدف در آغاز در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون باشد. هرگاه \mathbf{p} تکانه پرتا به قبل از برخورد \mathbf{p}' و \mathbf{P} تیز به ترتیب تکانه‌های پرتا به و هدف پس از برخورد باشد، در این صورت پایستگی تکانه ایجاب می‌کند که رابطه زیر برقرار باشد

$$\mathbf{p} = \mathbf{p}' + \mathbf{P} \quad (۳۷۰۱)$$

به طریق مشابه، اگر E_1 ارزش حالت مانای اولیه هدف و E_2 ارزش حالت نهایی باشد، پر طبق پایستگی ارزشی باید رابطه زیر برقرار باشد

$$\frac{1}{2m} p^2 + E_1 = \frac{1}{2m} p'^2 + \frac{1}{2M} P^2 + E_2$$

یا اگر $\Delta E = E_2 - E_1$ باشد

$$\frac{1}{2m} p^2 = \frac{1}{2m} p'^2 + \frac{1}{2M} P^2 + \Delta E \quad (۳۸۰۱)$$

کمینه ارزشی جنبشی که پرتا به برای این فرایند لازم دارد مقدار ارزشی است که در آن هم پرتا به وهم هدف پس از برخورد در چارچوب مرجع مرکز جرم در حال سکون باشند، به گونه‌ای که تمام ارزشی جنبشی در چارچوب مرجع مرکز جرم صرف برانگیختگی هدف بشود. در این صورت، هدف و پرتا به پس از برخورد، در چارچوب مرجع آزمایشگاه باهمان سرعت v_{CM} که سرعت مرکز جرم سیستم است حرکت می‌کنند. بنابراین، روابط $\mathbf{P} = M v_{CM}$ و $\mathbf{p}' = m v_{CM}$ داشت

$$v_{CM} = \frac{mv}{m+M}$$

و بنابراین

$$\mathbf{p}' = \frac{m\mathbf{v}}{m+M} = \frac{m\mathbf{p}}{m+M}, \quad \mathbf{P} = \frac{mM\mathbf{v}}{m+M} = \frac{M\mathbf{p}}{m+M}$$

البته این معادلات با معادله (۳۷.۱) سازگارند. از جانشانی این مقادیر در معادله (۳۸.۱) نتیجه زیر به دست می‌آید

$$\frac{M}{m+M} \left(\frac{1}{2m} p^2 \right) = \Delta E$$

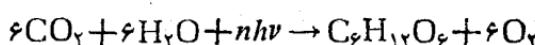
یا

$$E_k = \frac{1}{2m} p^2 = \left(1 + \frac{m}{M} \right) \Delta E \quad (۳۹.۱)$$

این معادله مقدار انرژی جنبشی آستانه‌ای را به دست می‌دهد که پرتابه باید برای برآنگیختن هدف داشته باشد تا آن را به اولین تراز برآنگیخته ببرد. هرگاه پرتابه خیلی سبک‌تر از هدف باشد، یعنی $m \ll M$ ، خواهیم داشت $E_k - E_\infty \approx \Delta E = E_k$. این وضع به برخورد ناکشسان الکترون با اتم یا مولکول مربوط می‌شود و ما در تحلیل آزمایش فرانک-هرتز آن را به کار بردیم. با این حال، هنگامی که هسته‌ها در اثر برخورد ناکشسان خود با پرتوهای برآنگیختگی کوئنی را متحمل می‌گردند، باید معادله (۳۹.۱) را به کار بیریم. دلیل این موضوع این است که به طور کلی، مخصوصاً در برخورد با هسته‌های سبک، m/M نمی‌تواند در مقایسه با واحد کوچک باشد.

۹.۱ برهم‌کنش تابش با ماده

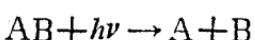
برهم‌کنش تابش با ماده یکی از اساسیترین فرایندهاست و بسیاری از فرایندهای طبیعت معمول همین فرایندند. به عنوان مثال، کرۀ زمین در معرض شارش پیوسته‌ای از تابش الکترون‌مغناطیسی حاصل از خورشید قرار دارد و در نتیجه آن، زندگی برروی کره زمین از طریق فرایند فوتوستتر امکان‌پذیر می‌شود (یعنی، تشکیل تسریعات جدید عمدتاً کربوهیدراتها، ازسترن کربن دی‌کسید و آب در نتیجه جذب فوتون). ترکیبی به نام کلروفیل نقش مهمی در این واکنش ایفا می‌کند). این فرایند را می‌توان به صورت زیر نوشت



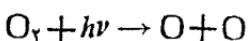
تعداد فوتونهای این فرایند، n ، ثابت نیست و انرژی آنها اکثرآ در ناحیه مرئی ملیٹ قرار دارد. این فرایند بسیار بیچیده‌تر از آن چیزی است که توسط معادله بالا بیان می‌شود و هنوز تحقیقات بسیار فعالی در این زمینه جریان دارد. فوتوسترن نه تنها از این جهت مهم است که کربوهیدراتها، یعنی، منبع نهایی و اصلی غذا و انرژی اکثر ارگانیسم‌های زندگه را تولید می‌کند بلکه از این جهت نیز مهم است که مقدار اکسیژن موجود در جو را به وسیله

آزاد کردن اکسیژن کنترل می کند؛ اکسیژن آزاد شده نیز در بسیاری از فرایندهای اکسیده روی زمین به سرعت مصرف می شود.

فوتوسنتز تنها یک نمونه از واکنشهای بسیاری است که با جذب تابش آغاز می شوند. بررسی این واکنشها را فوتوشیمی می گویند. هر واکنش فوتوشیمیابی مستلزم دخالت فوتونهایی است که انرژی مشخصی دارند. مثال دیگر فرایندهایی که از جذب تابش ناشی می شوند تفکیک مولکول در اثر جذب فوتون است، یعنی



یک نمونه از این واکنشها، که از اهمیت قوی فیزیکی و بیولوژیکی خاصی برخوردار است، تفکیک اکسیژن موجود در اتمسفر در اثر جذب تابش فرابنفش با طول موج از 1600 \AA تا 2400 \AA است (یعنی فوتونهایی با انرژی بین 78 eV و 52 eV). این فرایند را می توان با معادله زیر نشان داد

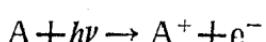


اکسیژن اتمی حاصل با اکسیژن مولکولی ترکیب می شود و اوزون، O_3 ، تشکیل می دهد که آن نیز به توبه خود، با جذب تابش فرابنفش به طول موج بین 2400 \AA تا 3600 \AA (یعنی فوتونهایی با انرژی بین 52 eV و 34 eV) تفکیک فوتوشیمیابی متحمل می شود. این واکنش با معادله زیر نشان داده می شود



این دو واکنش عملاً تمامی تابش فرابنفش پرتوهای نور خورشید را قبل از رسیدن به سطح زمین جذب می کنند. اگر تابش فرابنفش می توانست به سطح زمین برسد در اثر واکنشهای فوتوشیمیابی با عناظر سلول، آنzymها و مانند آنها، می توانست بسیاری از ارگانیسمها را منهدم کند.

فرایند عکاسی نیز مثال دیگری از واکنش فوتوشیمیابی است. مولکولهای بر و مید نقره در اثر تابش تجزیه می شوند و در نتیجه آن اتمهای نقره یک تصویر به اصطلاح منفی تشکیل می دهند. بعداً در فرایند ظهور فیلم، تصویر دائمی ظاهر می شود. هنگامی که فوتون انرژی کافی داشته باشد، جذب آن به وسیله اتم یا مولکول می تواند به گسیل الکترون منجر شود. آنچه باقی می ماند اتم یا مولکول یونیده است. این فرایند را می توان با معادله زیر بیان کرد



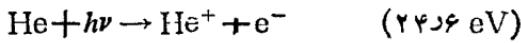
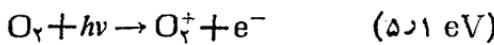
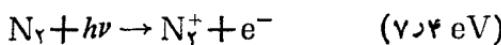
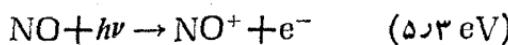
این فرایند به فوتودیونیش معروف است و همارز است با اثر فوتوالکتریک در فلزات که در بخش ۳.۱ مورد بحث قرار گرفت. بهمین دلیل این اثر را فوتوالکتریک اتحمی نیز می نامند. هنگامی که یک بار یکه تابش فرابنفش (ایکس یا گاما) از داخل ماده عبور می کند، در نتیجه فرایند

فوتوبونش، در طول مسیر یونش تولید می‌کند. انرژی لازم برای استخراج یک الکترون از یک اتم یامولکول را با I نمایش می‌دهیم. این انرژی را پتانسیل یونش می‌نامند. در این صورت انرژی جنبشی الکترون پرتاب شده با رابطه زیر داده می‌شود

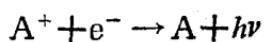
$$E_k = h\nu - I \quad (40.1)$$

که شبیه به معادله (۱۴.۱) است. (ضمیراً در این معادله از انرژی پس زنی یون چشمپردازی شده است). معادله (۴۰.۱) نشان می‌دهد که انرژی فوتون برای ایجاد فوتوبونش، باید مساوی یا بزرگتر از I باشد. مقدار I به حالت مانا بی که در آغاز به وسیله الکترونها پرتاب شده اشغال است، وابسته است. به عنوان مثال، هر گاه بخواهیم الکترونی را از حالت پایه اتم هیدروژن به بیرون پرتاب کنیم، حداقل انرژی لازم فوتون باید 13.6 eV باشد. ولی هر گاه الکترون در اولین حالت برانگیخته باشد مقدار انرژی لازم فقط 3.4 eV خواهد بود. برای اتمهای هلیوم، انرژی یونش برای کندن الکترون از حالت پایه برابر است با 24.6 eV .

در ناحیه بالاتر از جوکه یونکره نامیده می‌شود، تراکم بیش از حدیونها والکترونها آزاد (در حدود 15.1 eV در متر مکعب) اکثر آنرا ناشی از اثر فتوالکتریک حاصل از تابش فرابنفش و ایکس خورشید در اتمها و مولکولهاست. برخی از این واکنشها که بیشتر به وقوع می‌پیوندند عبارت اند از



پتانسیلهای یونش در داخل پرانتز نوشته شده‌اند. واکنشهای ثانویه بسیار زیادی در نتیجه این یونشها در اتمسفر رخ می‌دهد. فرایند معکوس فوتوبونش به گیراندایی تابشی معروف است. در این فرایند، الکترون آزادی با انرژی جنبشی E_k به وسیله یک یون گیرانداخته می‌شود و همراه با گسیل یک فوتون حالت مقیدی ایجاد می‌کند. یعنی



انرژی فوتون برابر است با

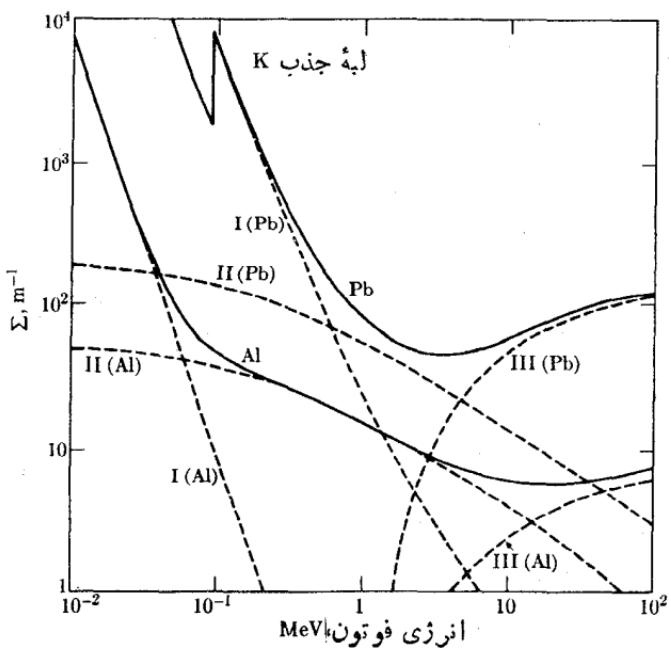
$$h\nu = E_k + I \quad (40.1)$$

هنگامی که انرژی فوتون از انرژی بستگی الکترون در اتم یا مولکول بیشتر است، الکترون را می‌توان آزاد در نظر گرفت. در چنین حالتی، پراکندگی کامپتون (بخش ۵.۱)

از اثر فوتولکتریک محتملتر است. اگر انرژی فوتون از $2m_e c^2$ (مساوی با 150 MeV) که دو برابر انرژی سکون الکترون است، بیشتر باشد فرایند دیگری که به فرایند آفرینش زوج الکترون - پوزیترون معروف است هم رخ می‌دهد. (پوزیترون ذره‌ای است که جرم آن برابر جرم الکترون ولی بار آن مثبت است). آفرینش زوج الکترون - پوزیترون که به تولید ذوج معروف است به صورت زیر نوشته می‌شود

$$h\nu \rightarrow e^+ + e^- \quad (4201)$$

در بخش ۳.۹ این فرایند را به تفصیل مطالعه می‌کنیم. در اینجا فقط می‌گوییم که فوتون به یک الکترون و یک پوزیترون تبدیل می‌شود. چون انرژی وابسته به جرم سکون الکترون یا پوزیترون برابر است با $m_e c^2$ ، کمینه انرژی که فوتون باید داشته باشد تا یک زوج الکترون - پوزیترون تولید کند برابر $2m_e c^2$ خواهد بود.



شکل ۱۹.۱ سطح مقاطعهای ماکروسکوپیک منبوط به جذب فوتونها در آلمینیوم و سرب. منحنیهای پرسطح مقاطعهای کل هستند. منحنیهای ۱ سطح مقاطعهای جزئی منبوط به اثر فوتولکتریک، منحنیهای ۲ سطح مقاطعهای جزئی منبوط به اثر کامپتون، و منحنیهای ۳ سطح مقاطعهای جزئی منبوط به تولید زوج اند.

در انرژیهای بالا تابش الکترومغناطیسی ممکن است با هسته‌های اتمی نیز برهم کنش کند و آنها را به حالتها برآنگیخته ببرد. در این حالت، گسیل یک ذره هسته‌ای (مثلاً یک پروتون) دریک واکنش با اصطلاح فوتونهسته‌ای، یا حتی شکافت هسته از جمله فرایندهای هستند که می‌توانند رخ دهند. این فرایندها را در فصل هشتم مطالعه می‌کنیم.

هنگامی که یک باریکه تابش از داخل ماده عبور می‌کند، انرژی آن به تدریج در اثر فرایندهایی که در بالا بیان شد جذب می‌شود. بنابراین اگر I_0 شدت تابش قبل از ورود به داخل ماده باشد، شدت آن پس از عبور از ضخامت x با رابطه زیر داده می‌شود.

$$I = I_0 e^{-\Sigma x} \quad (43.1)$$

که در آن Σ مشخصه هر ماده و هر فرایند بخصوصی است و به ضریب جذب خطی یا سطح مقطع ماکروسکوپیک معروف است. Σ در صورتی که x بر حسب متر باشد، به صورت m^{-1} بیان می‌شود. این کمیت تابع انرژی فوتونهاست [برای استخراج معادله (۴۳.۱) به مثال ۸.۸ رجوع کنید].

در هر ماده یک سطح مقطع ماکروسکوپیک برای هر فرایند ممکن از قبیل اثر فوتوالکتریک، پراکندگی کامپتون، تولید زوج و نظایر آنها وجود دارد. سطح مقطع کل هر ماده عبارت است از مجموع تمام سطح مقطعهای جزئی. در شکل ۱۹.۱، سطح مقطعهای ماکروسکوپیک جزئی و کلی برای آلومینیوم و سرب درسه فرایند بالا نشان داده شده است. توجه کنید که در انرژیهای پایین، اثر فوتوالکتریک؛ در انرژیهای متوسط، اثر کامپتون؛ و بالاخره در انرژیهای بالا، تولید زوج فرایند غالب است.

۱۰.۱ ذرات و میدانها

در اواخر ربع اول قرن بیستم، انقلاب مهم دیگری در مفاهیم فیزیکی به وقوع پیوست و روش توصیف ما درباره حرکت یک ذره را به طور اساسی تغییر داد. تجارب حسی بهما می‌گویند که اشیایی را که لمس می‌کنیم و می‌بینیم، شکل و اندازه کاملاً مشخصی دارند و از این رو در فضای چیزی که نظر نداشته باشیم، نتوانیم این را بوجود می‌آید که ذرات بنیادی (یعنی الکترونها، پروتونها، نوترونها، و نظایر آنها) را نیز چنین پنداشیم و آنها را که های کوچکی بدانیم که شعاع مشخصه، جرم، و بار دارند. اما، این برونویا بفراتر از تجربه حسی مستقیم ماست و ما باید قبل از هر چیز آن را باقتضای تحلیل کنیم.

تجزیه نشان می‌دهد که تصویر حسی برونویا شده‌ما در مورد اجزای اساسی تشکیل دهنده ماده نادرست است. رفتار دینامیکی ذرات بنیادی ایجاد می‌کند که به ذره یک میدان (یا یک میدان ماده) بهمان طریق نسبت دهیم که، در روش معکوس، یک فوتون را (که معادل با یک ذره است) به میدان الکترومغناطیسی نسبت دادیم. این میدان ماده، رفتار دینامیکی

ذره را به همان طریقی توصیف می‌کند که میدان الکترومغناطیسی رفتار فوتونها را با تکانه و انرژی معین را. هنگام بحث در ارتباط میان میدان ماده و خواص دینامیکی ذره (یعنی تکانه و انرژی) می‌توانیم از روابطی که قبل از فوتون به دست آورده‌یم کمک بگیریم. با توجه شتن روابط (۲۸.۱) به صورت معکوس، می‌توان فرض کرد که طول موج λ و بسامد E میدان تکفam وابسته به ذره‌ای با تکانه p و انرژی E با روابط زیر داده می‌شوند

$$\lambda = \frac{h}{p}, \quad E = \frac{h}{\lambda} \quad (44.1)$$

که در آن، مانند قبل، \hbar ثابت پلانک است. این روابط در سال ۱۹۲۴ میلادی برای اولین بار به وسیله فیزیکدان فرانسوی لویی دو بروی مطرح شدند و به همین دلیل طول موج $\lambda = h/p$ و بسامد زاویه‌ای به طول موج دوبروی ذره معروف است. با معروفی عدد موج $k = 2\pi/\lambda$ و بسامد زاویه‌ای $\omega = 2\pi\nu$ می‌توان معادلات (۴۴.۱) را به شکل متقابلاً نوشت

$$p = \frac{h}{2\pi}k, \quad E = \frac{h}{2\pi}\omega$$

یا، با تعریف ثابت جدید \hbar که به اج باد معروف است، یعنی

$$\hbar = \frac{h}{2\pi} = 1.0544 \times 10^{-34} \text{ Js}$$

خواهیم داشت

$$p = \hbar k, \quad E = \hbar\omega \quad (45.1)$$

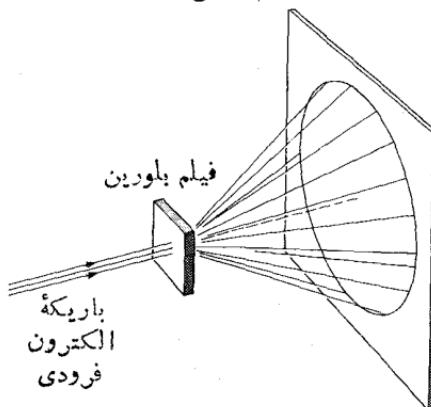
اگر فرض ما، که در معادلات (۴۴.۱) یا (۴۵.۱) بیان شد، صحیح باشد باید انتظار داشته باشیم که هر وقت حرکت ذره به طریقی آشفته شود که میدان وابسته به آن نتواند آزادانه انتشار یابد، باید (همچون مورد امواج کشسان و الکترومغناطیسی) پدیده‌های تداخل و پراش مشاهده شوند، و در واقع همین طور هم است.

قبل از اینکه آزمایشها را بیان کنیم که تداخل و پراش میدان ماده را نشان می‌دهند، سعی می‌کنیم مقدار طول موج دوبروی وابسته به یک ذره را برآورد کنیم. الکترونها را که در اختلاف پتانسیل الکتریکی V شتاب می‌گیرند، مقدار انرژی eV را به دست می‌آورند. از این رو، انرژی جنبشی آنها برابر است با $E = p^2/2m_e = eV$ به گوندای که $p = \sqrt{2m_e eV}$. بنابراین، با قراردادن مقادیر e ، m_e و \hbar می‌توان طول موج دوبروی چنین الکترونها را به دست آورد

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{2m_e eV}} = 1.023 \times \frac{10^{-9}}{\sqrt{V}} \text{ m} \quad (46.1)$$

که در آن، V بر حسب ولت است. هنگامی که انرژی جنبشی الکtron بر حسب الکtron

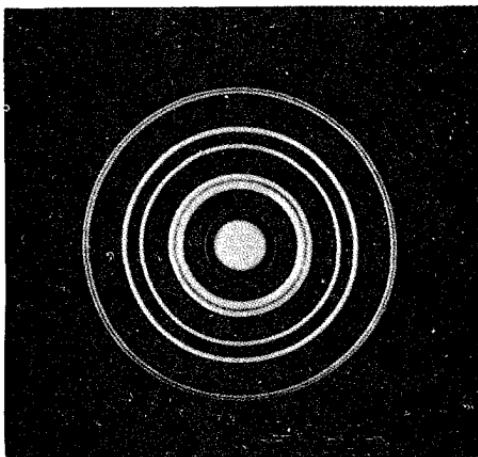
صفحه عکاسی



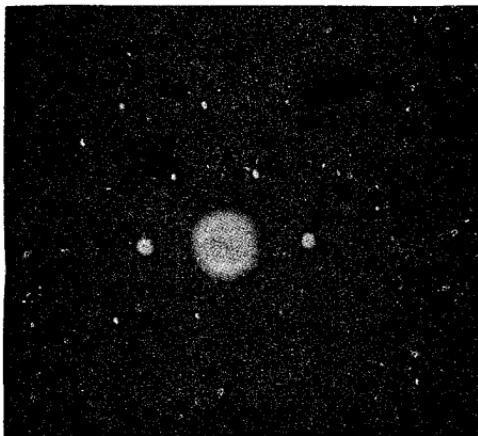
شکل ۲۰۱ آرایش تجربی مری بوط به مشاهده پراش الکترون هنگام عبور از میان ماده بلورین.

ولت است از فرمول بالا نیز می‌توان استفاده کرد. به ازای $V = ۱۵۴V$ (که در گستره ولتاژ لامپهای تلویزیونی است)، طول موج در حدود $m^{-11} - ۱۵$ است که با طول موج پرتوایکس قابل مقایسه است. این بدان معنی است که هر گاه يك باریکه از الکترونهای تند را از طریق بلوری روانه کنیم، نقشهای پراش را که از پراکنده‌گی میدان ماده ناشی می‌شوند به دست خواهیم آورد. این نقشهای پراش که با الکترونهای ورودی منتظرند، به نقشهای مشاهده شده برای پرتوایکس شباهت دارند.

در سال ۱۹۲۷ میلادی ج. پ. تامسون دانشمند انگلیسی يك سری آزمایش انجام داد که هدف از آن مطالعه عبور يك باریکه الکترون از میان يك فیلم نازک از ماده بلورین بود. الکترونهای پس از عبور از میان فیلم به يك صفحه عکاسی، مطابق شکل ۲۰۱ برخورد می‌کردند. اگر الکترونهای به مفهوم ماکروسکوپی همچون ذره رفتار می‌کردند، تصویر تیره و نامشخصی مشاهده می‌شد زیرا به طور کلی هر الکترونی در اثر برخورد با اتمهای موجود در بلور يك جور پراکنده می‌شد. اما نتیجه به دست آمده با نقشهای دیگر شرط مری بوط به پراش پرتوایکس بوسیله يك ماده پس بلور، همان‌طور که در شکل ۲۰۱ دیده می‌شود، مشابه بود. به همین طریق، هنگامی که باریکه الکترون تک بلوری عبور می‌کند، نقشهای لکه‌های لاده همان‌طور که در شکل ۲۰۱ دیده می‌شود به دست می‌آید. نقشهای اخیر برای پرتوایکس نیز مشاهده شده‌اند. هر گاه فاصله میان صفحات بلور معلوم باشد و از فرمولی استفاده شود که برای پرتوایکس به دست آمده است، در آن صورت از روی ساختار این نقشها طول موج دو بروی، λ ، محاسبه می‌شود. مقادیر حاصل برای λ را می‌توان با مقادیر حاصل از فرمول (۴۶.۱) مقایسه کرد. این نتایج، در داخل محدوده خطای آزمایش، باهم توافق و سازگاری کامل دارند.

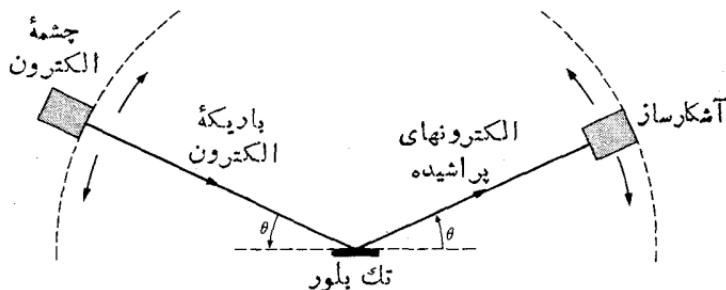


شکل ۲۱۰۱ پراش الکترونها به وسیله پودر بلوری.



شکل ۲۲۰۱ پراش الکترونها 80 keV به وسیله تاک بلور کربن (گرافیت).

در آزمایش‌های معروف دیویسون-گرم، که تقریباً همزمان با آزمایش تامسون انجام شدند، یک باریکه الکترون تحت زاویه‌ای بهوجه یک بلور تا بانده شد. الکترونها پراشیده به کمک آشکارسازی که مطابق شکل ۲۳۰۱ نسبت به چشم الکترونها مقارن بود مشاهده شدند. این روش همانند آرایش برآگ برای مشاهده پرash پرسو ایکس است. نتیجه



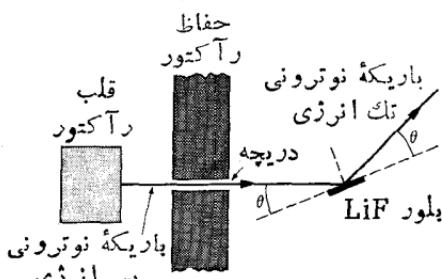
شکل ۲۳۰۱ آزمایش دیویسون-گرمن برای مشاهده پراشیگی بین اگک الکترونها.

حاصل نشان داد که هر بار که شرط برآگک (برای پرتوایکس) برقرار می‌شد جریان الکترونی ثابت شده به وسیله آشکارساز به بیشینه مقدار می‌رسید. شرط برآگک به صورت زیر بیان می‌شود^۱

$$2d \sin \theta = n\lambda \quad (۴۷.۱)$$

که در آن d فاصله جدایی لایه‌های متواالی اتم در بلور است و λ نیز به وسیله معادله (۴۶.۱) داده می‌شود.

در آزمایشهای انجام شده با پروتونها و نوترونها نیز همین پدیده پراش برآگک مشاهده می‌شود. پراش نوترون مخصوصاً بسیار مفید است، زیرا یکی از بهترین وسائل مطالعه ساختار بلورهاست. آزمایشگرها از باریکه نوترونی تکفام استفاده و عبور آن را از میان بلور تحلیل می‌کنند. نوترونها خارج شده از رآکتور هسته‌ای پس از عبور از یک دریچه (شکل ۲۴۰۱) دارای یک طیف پهن انرژی (یا تغییر وسیع در تکانه) هستند. به عبارت دیگر، می‌توان گفت که باریکه نوترونی تکفام نیست بلکه شامل طیفی مشکل از تعداد



شکل ۲۴۰۱ طیف‌سنج بلوری نوترون.

زیادی طول موج دوبروی است. هنگامی که باریکه نوترونی حاصل از رآکتور با یک بلور (مثلاً بلور LiF) برخورد می‌کند، نوترونها مشاهده شده در راستای مقابله فقط با طول موجی متناظرند که شرط برآگ (۴۷.۱) آن را تعیین می‌کند. بنابراین نوترونها دارای انرژی و تکانه کاملاً مشخص‌اند. در این صورت بلور همچون پالایه انرژی یا تکفام ساز عمل می‌کند. این باریکه نوترونی تک انرژی به‌نوبه خود برای مطالعه سایر مواد (به‌وسیله پراش) یا برای تحلیل واکنشهای هسته‌ای که شامل نوترونها با انرژی معین‌اند بقدام رود.

مثال ۸.۹ طول موج دوبروی نوترونها گرمایی در دمای 25°C چقدر است؟

حل: منظور از نوترونها گرمایی نوترونهاست که در دمای مشخصی با ماده تعادل گرمایی دارند. بنابراین، میانگین انرژی جنبشی این نوترونها با میانگین انرژی جنبشی مولکولهای یک گاز کامل درهمان دما بیکسان است. از این رو میانگین انرژی جنبشی نوترونها گرمایی با رابطه $E_{\text{ave}} = \frac{3}{2}kT$ داده می‌شود که در آن، T دمای مطلق و k ثابت بولتزمن است [معادله (۴۰.۱۰)]. با توجه به اینکه دما برابر است با 25°C ، داریم، $T = 298\text{ K}$ و درنتیجه

$$E_{\text{ave}} = \frac{3}{2}kT = 6.17 \times 10^{-21} = 3.85 \times 10^{-21} \text{ eV}$$

تکانه متناظر مساوی است با

$$p = \sqrt{2m_n E_{\text{ave}}} = 4.55 \times 10^{-24} \text{ m kg s}^{-1}$$

بنابراین با به‌کاربردن معادله (۴۰.۱) برای میانگین طول موج دوبروی نوترونها گرمایی نتیجه زیر به‌دست می‌آید

$$\lambda = 1.85 \times 10^{-10} \text{ m}$$

(ضمناً، با توجه به فاصله جداگانه میان صفحات در بلور NaCl که برابر

$$d = 2.82 \times 10^{-10} \text{ m}$$

است، مشاهده می‌کنیم اولین بیشینه پراش برای نوترونها با این طول موج تحت زاویه $\theta = 19^{\circ}$ رخ می‌دهد).

مثال ۹.۰ الکترونی در فاصله زیاد از یک پروتون رها می‌شود. طول موج الکترون را هنگامی که (الف) در فاصله یک متری از پروتون، (ب) در فاصله $m = 10^{-10} \times 10^{-10}$ m از پروتون قرارداد، محاسبه کنید (فاصله اخیر در حدود اندازه شعاع مدار الکtron در حالت پایه اتم هیدروژن است).

حل: در فاصله‌های پر و تون، الکترون از میان پتانسیلی عبور می‌کند که با رابطه زیر داده می‌شود

$$V = e / 4\pi\epsilon_0 r = 1.44 \times 10^{-9} / r \text{ V}$$

که در آن r بر حسب متر است. با جانشانی این مقدار در معادله (۴۶.۱) برای طول موج الکترون رابطه زیر را به دست خواهیم آورد

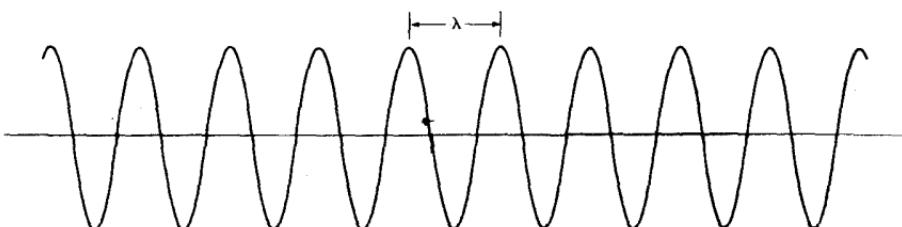
$$\lambda = 3.24 \times 10^{-5} \sqrt{r} \text{ m}$$

از روی این نتیجه معلوم می‌شود که وقتی الکترون به پر و تون نزدیک می‌شود طول موج کاهش می‌یابد. دلیل این مطلب آن است که الکترون به طرف پر و تون شتاب می‌گیرد و با کاهش فاصله، تکانه آن افزایش می‌یابد. هنگامی که الکترون در فاصله یک متری از پر و تون قرار دارد، طول موج برابر $m = 10^{-5} \times 3.24 \times 10^{-10} \text{ m}$ است و هنگامی که به فاصله $m = 10^{-10} \text{ m}$ پر و تون می‌رسد، طول موج برابر با $m = 10^{-10} \times 3.27 \times 10^{-10} \text{ m}$ می‌شود. این طول موج از مرتبه بزرگی ابعاد اتم هیدروژن است. اما برای جای دادن الکترون در یک مدار پایدار حول پر و تون (در اتم هیدروژن)، لازم است که طول موج آن را تا مقدار مناسبی میزان کنیم (این مقدار تقریباً در حدود $m = 10^{-10} \times 3.14 \times 10^{-10} \text{ m}$ است). همان‌طور که بعداً خواهیم دید، این کار ایجاد می‌کند که مقدار مشخصی انرژی به وسیله الکترون تلف شود. این انرژی به صورت تابش گسیل می‌شود.

۱۱.۱ ذرات و بسته موجها

با استفاده از روابط (۴۶.۱) می‌توان میدان متناظر با ذره آزادی را که با تکانه کامل مشخص p و انرژی $E = p^2 / 2m$ حرکت می‌کند، به وسیله یک موج هماهنگ با دامنه ثابت نمایش داد (شکل ۲۵.۱). تقارن ایجاد می‌کند که دامنه موج در تمام فضا یکسان باشد، زیرا هیچ نیروی بیرونی بر ذره وارد نمی‌شود و در نتیجه میدان ماده وابسته به آن در هیچ تابعیه‌ای بیشتر از ناحیه دیگر واپیچش پیدا نمی‌کند. سرعت فاز میدان ذره آزاد به صورت زیر تعریف می‌شود

$$v_p = \lambda v = \frac{h}{p} \frac{E}{h} = \frac{E}{p} = \frac{p}{2m} = \frac{1}{2} v$$



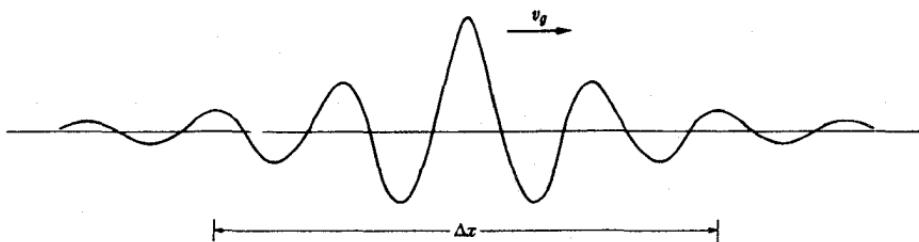
شکل ۲۵.۱ قطار موج پیوسته متناظر با یک ذره جای ناگزینده.

یعنی، سرعت فاز میدان ماده برابر نصف سرعت ذره است. اما چنین سرعتی نتیجهٔ تجربی تدارد زیرا ما نمی‌توانیم سرعت فاز یک موج هماهنگ خالص را مستقیماً اندازه‌گیری کنیم. فقط می‌توانیم سرعت گروه امواج را اندازه‌گیری کنیم (پیوست ۳). اینکه دامنهٔ میدان ماده در تمام فضا یکسان است، این فکر را در ما ایجاد می‌کند که میدان ماده ذره آزاد هیچگونه اطلاعاتی در بارهٔ جایگزینهٔ ذره آزاد با تکانهٔ کاملاً مشخص در فضا به دست نمی‌دهد. به عبارت دیگر، میدان ماده مستقل از مکان ذره است و مشاهدهٔ میدان به هر طریق، مکان ذره را آشکار نمی‌کند.

از روی بینش فیزیکی و آگاهی خود در مورد میدانها و امواج می‌دانیم که یک ذرهٔ جایگزینهٔ در ناحیهٔ مشخص Δx از فضا متناظر با میدان ماده‌ای است که دامنهٔ یا شدت آن در چنین ناحیه‌ای بسیار بزرگ‌تر و لی در خارج از آن بسیار کوچک است. یک میدان ممکن است در ناحیهٔ مشخصی بر قرار باشد و در خارج از آن ناحیهٔ به شدت کاهش یابد. چنین امکانی از طریق فرایند تداخل، به وسیلهٔ پرسهٔ پر هم نهی امواج با بسامدها و طول موجه‌ای متفاوت، فراهم می‌شود. نتیجهٔ حاصل پستهٔ موج نام دارد که در شکل ۲۶.۱ نشان داده شده است. سرعتی که بستهٔ موج با آن انتشار می‌یابد سرعت گروه v_g نام دارد و با رابطهٔ $v_g = d\omega/dk$ داده می‌شود [معادلهٔ (پ. ۲۹)]. با استفاده از روابط $E = p^2/2m$ می‌توان سرعت گروه میدان ماده متناظر با یک ذره آزاد را به صورت زیر نوشت

$$v_g = \frac{dE}{dp} = \frac{p}{m} = v$$

از این‌رو، درست همان‌طور که بینش فیزیکی ما نیز حکم می‌کند، سرعت گروه میدان ماده (یعنی سرعت انتشار پستهٔ موج) برابر سرعت ذره است. در این صورت نتیجهٔ می‌گیریم که هر ذرهٔ جایگزینهٔ در ناحیهٔ مشخصی از فضا به یک میدان یا یک پستهٔ موج وابسته است که دامنهٔ آن فقط در آن ناحیهٔ بسیار مهم است و سرعت ذره همان سرعت گروه میدان یا پستهٔ موج است.



شکل ۲۶.۱ پستهٔ موج متناظر با یک ذرهٔ جایگزینهٔ در فاصلهٔ Δx .

۱۲۰۱ اصل عدم قطعیت هایز نبرگ برای مکان و تکانه

اکنون وضع خاصی را بررسی می کنیم که نمی توان آن را بر حسب مکانیک کلاسیک توضیح داد. برای اینکه یک بسته موج در فضای یک‌بعد شود باید چندین میدان با طول موج متفاوت λ (یا با مقادیر متفاوت عدد موج k) بر روی هم بیفتد. اگر بسته موج روی ناحیه Δk گسترش پیدا کند، مقادیر اعداد موج مربوط به امواج تداخلی، که بسته موج را تشکیل می دهند و دامنه قابل توجهی دارند طوری در گستره Δk قرار می گیرند که طبق نظریه تحلیل فوریه داریم

$$\Delta x \Delta k \sim 2\pi$$

اما برطبق معادلات (۴۴.۱) یا (۴۵.۱)، منظور از طول موجهای متفاوت λ یا اعداد موج مختلف k این است که چندین مقدار p وجود دارد که در رابطه $\Delta p = \hbar \Delta k$ صدق می کنند. بنا بر این، با دقت نظر گرفتن $2\pi\hbar = \hbar$ رابطه بالا به صورت زیر درمی آید

$$\Delta x \Delta p \sim \hbar \quad (48.1)$$

معنی فیزیکی رابطه (۴۸.۱) به صورت زیر است: هر گاه ذره ای در داخل ناحیه $x - \Delta x / 2$ و $x + \Delta x / 2$ قرار داشته باشد (یعنی، عدم قطعیت در مکان ذره است)، میدان وابسته به آن به وسیله برهم نهادن امواجی با تکانه های میان ذره است، میدان p نمایش داده می شود که در آن Δp از طریق رابطه (۴۸.۱) به Δx مربوط می شود. Δp نیز عدم قطعیت در تکانه ذره است. رابطه (۴۸.۱) نشان می دهد که هر چه Δx بزرگتر باشد، Δp کوچکتر خواهد بود و برعکس. به عبارت دیگر، اطلاعات ما در باره جایگزینی یک ذره در فضای به قیمت آگاهی ما در باره تکانه آن به دست می آید. هرچه که آگاهی ما در باره مکان ذره دقیقتر باشد، اطلاعات ما نسبت به تکانه آن از دقت کمتری برخوردار است و برعکس. به همین دلیل است که یک ذره با تکانه کاملا مشخص ($\Delta p = 0$) با موجی نمایش داده می شود که با دامنه ثابت در تمام فضا گسترش یافته است ($\Delta x \sim \infty$ ، به گونه ای که هیچ اطلاعی در مورد مکان آن نخواهیم داشت. ما نمی توانیم همزمان، مکان و تکانه یک ذره را با دقیقی تعیین کنیم که در یک زمان $\Delta t = 0$ باشد. این موضوع با رابطه (۴۸.۱) مطابقت ندارد. رابطه (۴۸.۱) رابطه مطلوب میان عدم قطعیتهای Δx و Δp در مکان x و تکانه p ذره را به دست می دهد. اما در بیشتر موارد x و p با دقت کمتری مشخص اند و بنا بر این ما به جای رابطه (۴۸.۱) باید از رابطه کلیتر زیر استفاده کنیم

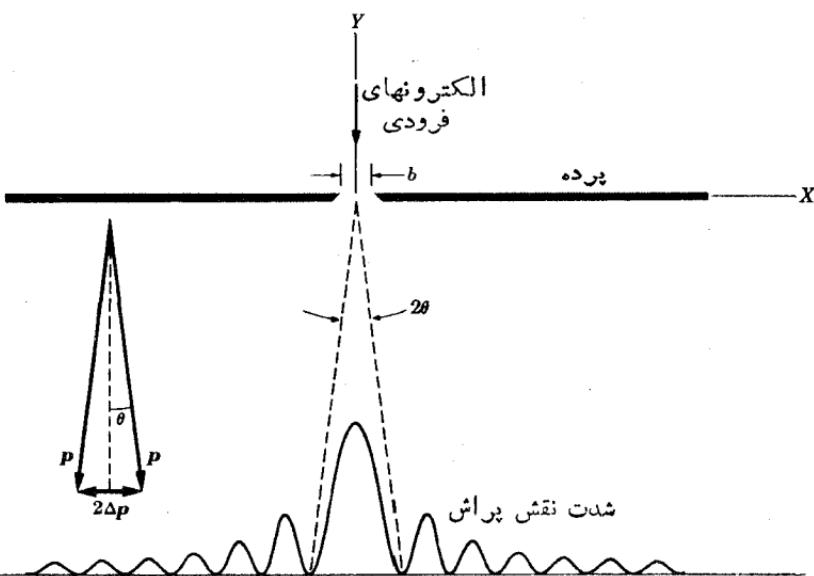
$$\Delta x \Delta p \gtrsim \hbar$$

نتیجه بیان شده به وسیله رابطه (۴۸.۱) به اصل عدم قطعیت هایز نبرگ معروف است. این اصل را می توانیم به صورت زیر بیان کنیم:

محال است که مکان و تکانه یک ذره را پتوان همزمان و با دقت کافی تعیین کرد.

اصل فوق یکی از حقایق اساسی طبیعت است، و تا حدی از روابط (۴۵.۱) بنیادیتر است، اگرچه ما در اینجا درجهت عکس عمل کردیم. برای بهتر فهمیدن اصل عدم قطعیت چندوضع فیزیکی ممکن را در نظر می‌گیریم.

منظور از این گفته که مکان یک ذره x ، تکانه آن p است این است که ما ناچاریم همزمان مختصه x و تکانه p را اندازه گیری کنیم، زیرا بدون اندازه گیری، هیچگونه اطلاعاتی در اختیار خواهیم داشت. اما اگر فرایند اندازه گیری را تحلیل کنیم، مشاهده می‌کنیم که در مقیاس اتمی نمی‌توانیم مکان یا تکانه را بی‌آنکه آشناگی قابل توجهی در حرکت ذره بوجود آوریم اندازه گیری کنیم. برای نشان دادن این موضوع چند آزمایش ساده را در نظر می‌گیریم. به عنوان مثال فرض کنید می‌خواهیم مختصه x یک ذره را با مشاهده اینکه آیا ذره از میان سوراخ (به پهنهای b) یک پرده عبور می‌کند یا نمی‌کند، تعیین کنیم (شکل ۲۷.۱). دقی که با آن مکان ذره مشخص می‌شود با اندازه سوراخ محدود می‌شود، یعنی $b \sim \Delta x$. اما این سوراخ در میدان وابسته به ذره آشناگی ایجاد می‌کند و آن هم به نوعه خود تغییر متناظری در حرکت ذره به وجود می‌آورد که به وسیله نقشهای پراش حاصل دیده می‌شود. عدم قطعیت در تکانه موافق با محور X ذره به وسیله زاویه θ ، متناظر با بیشینه مرکزی نقش پراش، تعیین می‌شود، زیرا این ذره پس از عبور از شکاف، با احتمال زیاد در داخل زاویه 2θ حرکت خواهد کرد. برطبق نظریه پراش حاصل از یک شکاف راستگوش، زاویه θ با رابطه $\sin \theta = \lambda/b$ داده می‌شود. در این صورت



شکل ۲۷.۱ اندازه گیری مکان و تکانه ذره‌ای که از میان شکافی عبور می‌کند.

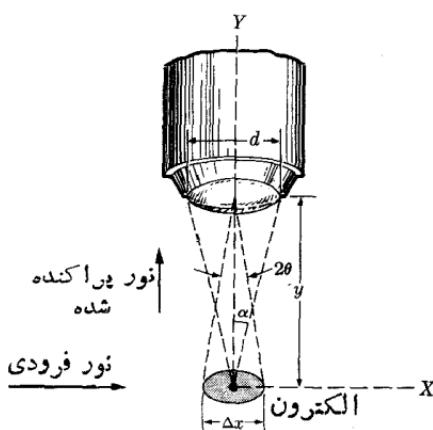
$$\Delta p \sim p \sin \theta = \left(\frac{h}{\lambda}\right) \left(\frac{\lambda}{b}\right) = \frac{h}{b}$$

یعنی Δp عدم قطعیت در تکانه موافق با محور X است. بنابراین، $h \sim \Delta x \Delta p \sim \Delta x$ با رابطه (۲۸.۱) سازگار است. توجه کنید که برای اینکه بتوانیم مکان ذره را دقیقتر تعیین کنیم باید از یک شکاف بسیار باریک استفاده کنیم. اما شکاف خیلی باریک هم سبب ایجاد یک پیشینه مرکزی خیلی بهن در نقش پراش می‌شود که آن هم به معنی عدم قطعیت بزرگ در تعیین مؤلفه X تکانه ذره است. بر عکس، برای کاهش عدم قطعیت در تعیین مؤلفه X تکانه، پیشینه مرکزی در نقش پراش باید خیلی باریک باشد. این کار مستلزم یک شکاف بسیار بهن است که به نوبه خود منجر به یک عدم قطعیت بزرگ در مختصه X ذره می‌شود.

از مایش دیگری که نشان می‌دهد نمی‌توان ذره را بدون ایجاد آشفتگی در آن مشاهده کرد مربوط به حالتی است که در آن مکان الکترون را به کمک میکروسکوپ تعیین می‌کنند (شکل ۲۸.۰۱). برای مشاهده الکترون باید آن را با نوری به طول موج λ روشن کنیم. نوری که از میکروسکوپ عبور می‌کند نوری است که به وسیله الکترون هنگام مشاهده پراکنده می‌شود. تکانه فوتونهای پراکنده شده برابر است با $p = h/\lambda$ فوتون و برای نفوذ به داخل عدسی شبیه، فوتونها باید در داخل مخروطی با زاویه α حرکت کنند، به طوری که عدم قطعیت در تعیین مؤلفه X تکانه‌های آنها برابر با مقدار زیر باشد

$$\Delta p \sim p \sin \alpha \sim \frac{hd}{2\lambda y}$$

زیرا $\sin \alpha \approx d/2y$. این مقدار با عدم قطعیت در مؤلفه X تکانه الکترون پس از پراکنده‌گی



شکل ۲۸.۱ اندازه‌گیری مکان و تکانه ذره به کمک میکروسکوپ.

نور نیز برابر است، زیرا در فرایند پراکنندگی، مقداری تکانه میان الکترون و فوتون مبادله می‌شود. از طرف دیگر، مکان دقیق الکترون به دلیل پراش نوری که از میان عدسی شیئی میگردد و سکوپ عبور می‌کند نامشخص است. بنا بر این عدم قطعیت در مکان الکترون با قطر دیسک مرکزی موجود در نقش پراش برابر خواهد بود. این قطر با $y \sin \theta \approx \frac{2y\lambda}{d}$ برابر است که در آن $\sin \theta \approx \lambda/d$.^۱ از این رو

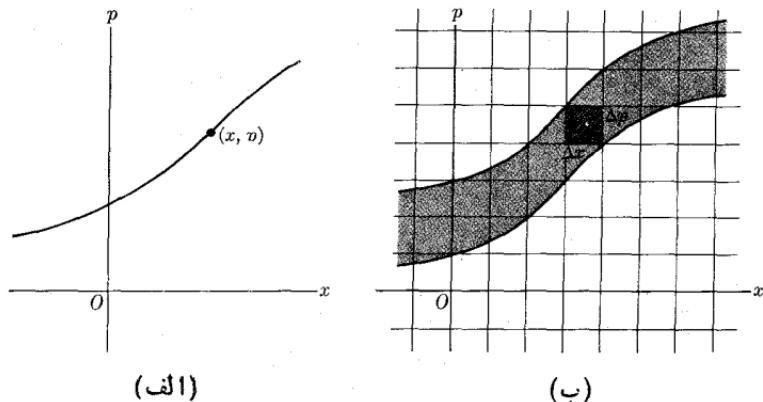
$$\Delta x \approx 2y \sin \theta \approx \frac{2y\lambda}{d}$$

با از هم نتیجه می‌شود که $\Delta p \approx h/\Delta x$. توجه کنید که برای اینکه بتوانیم مکان الکترون را دقیقتر تعیین کنیم باید تابشی با طول موج خیلی کوتاه را به کار ببریم ولی چنین تابشی آشفتگی بزرگی را در تکانه ذره ایجاد می‌کند. بر عکس، برای ایجاد آشفتگی کوچک در تکانه باید تابشی با طول موج خیلی بلند را به کار ببریم که به نوبه خود، عدم قطعیت بزرگی در مکان ایجاد می‌کند.

این دو مثال بهوضوح نشان می‌دهند که اصل عدم قطعیت نتیجه مستقیم فرایند اندازه گیری است. اندازه گیری در سطح اتمی به طور اجتناب ناپذیری موجب آشفتگی قابل توجهی در سیستم می‌شود که ناشی از برهم کنش میان وسیله اندازه گیری و کمیت اندازه گیری شونده است. اصل عدم قطعیت حاکمی از آن است که ما هرگز نمی‌توانیم مسیر یک ذره را با دقت مطلقاً که در مکانیک کلاسیک امکان پذیر است تعریف کنیم. با وجود این، مکانیک کلاسیک در مورد اقسام بزرگ، نظری اجسامی که موردنظر یک مهندس است، صادق است زیرا به دلیل کوچکی ثابت پلانک، \hbar ، عدم قطعیت آمده در رابطه (48.1) برای یک جسم ماکروسکوپی، خیلی کوچکتر از خطاهای تجربی در مقادیر اندازه گیری شده x و p است. اما، برای ذاتات با ابعاد اتمی، مفهوم مسیر کاملاً بی‌معنی است زیرا نمی‌توان آن را با دقت تعریف کرد. بنابراین تصویری متفاوت با آنچه در فیزیک کلاسیک مطرح است، برای حرکت لازم است. به همین دلیل کاربرد مفاهیمی چون سرعت، شتاب، وزن و در مکانیک کوانتومی محدود خواهد بود. از طرف دیگر، مفهوم انرژی بیشتر اهمیت پیدا می‌کند زیرا همان طور که در فصل بعد خواهیم دید، بیشتر به «حالت» سیستم مربوط می‌شود تا به «مسیر» آن.

برای توصیف حالت دینامیکی ذره به طریق نموداری (یعنی توصیف مکان و تکانه آن در هر زمان)، از یک فضای نوعی که به فضای فاز معروف است استفاده می‌کنیم. در حالت مربوط به حرکت یک بعدی، فضای فاز دو بعد دارد که در آن طول با مختصه مکانی x و عرض با تکانه p متناظرند (شکل ۲۹.۱). در مکانیک کلاسیک حالت یک ذره در فضای فاز با نقطه‌ای به مختصات (p و x) نمایش داده می‌شود، زیرا در مکانیک کلاسیک مکان و تکانه را می‌توان

۱. از ضریب $1/2\pi$ که در نظریه پراش به وسیله روزنه دایره‌ای در موج تخت ظاهر می‌شود، صرفنظر کرده‌ایم.



شکل ۲۹.۱ مسیر کلاسیکی و کوانتومی یک ذره در فضای فاز.

همزمان با دقت تعیین کرد. هنگامی که ذره در حال حرکت است این نقطه نوعی، خطی را در فضای فاز به دست می‌دهد [شکل ۲۹.۱ (الف)]. در مکانیک کوانتومی تصویر کاملاً متفاوت است. هر گاه فضای فاز را به سلوشهای کوچکی به اضلاع Δx و Δp تقسیم کنیم به طوری که $\Delta x \Delta p = h$ ، در این صورت آنچه می‌توان گفت این است که در هر لحظه، نقطه معرف ذره در داخل یکی از این سلوشهای قرار دارد. با گذشت زمان، مسیر این نقطه یک سطح نواری را رسم می‌کند که همان طور که در شکل ۲۹.۱ (ب) دیده می‌شود از بهم پیوستن یک سری سلوشهای کوچک به دست می‌آید.

۱۳۰ رابطه عدم قطعیت برای زمان و انرژی

علاوه بر رابطه عدم قطعیت $(\Delta x \Delta p \sim h)$ موج-ود میان مختصات و تکانه یک ذره در حال حرکت، رابطه عدم قطعیت دیگری نیز میان زمان و انرژی وجود دارد. فرض کنید می خواهیم نه تنها انرژی ذره بلکه زمانی را نیز که در آن ذره دارای چنین انرژی بی است اندازه گیری کنیم. اگر Δt و ΔE عدم قطعیت در مقادیر این کمیتها باشند رابطه زیر برقرار است

$$\Delta t \Delta E \sim h \quad (49.1)$$

این رابطه را می‌توانیم به طریق زیر توضیح دهیم. هر گاه بخواهیم زمانی را که در آن ذره از نقطه مشخصی عبور می‌کند، تعریف کنیم باشد ذره را به وسیله یک تپ یا یک بسته موج که دارای دوام بسیار کوتاه Δt است تماش دهیم. اما برای ایجاد چنین تپی باشد میدانهای با بسامد متفاوتی را بر هم نهیم که فقط در گستره بسامد Δ ، حول بسامد ω ، دامنه قابل توجهی دارند وطبق نظریه تحلیل فوریه در رابطه زیر صدق می‌کنند

$$\Delta t \Delta \omega \sim \frac{h}{2\pi}$$

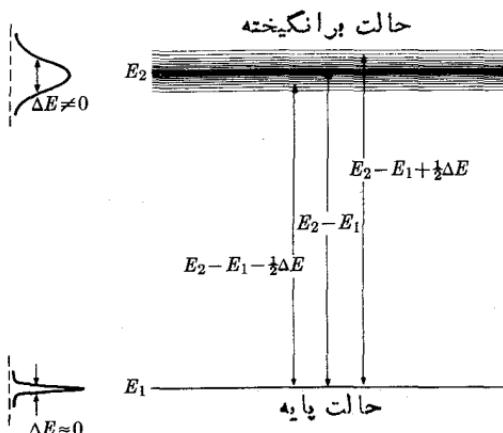
با ضرب این رابطه در مقدار \hbar و با یاد آوری اینکه $E = \hbar\omega$ و $2\pi\hbar = h$ رابطه (۴۹.۱) به دست می آید. رابطه (۴۹.۱) مطابق‌ترین رابطه میان عدم قطعیت‌های Δt و ΔE است. اما در بیشتر موارد، t و E بادقت کمتری معلوم‌اند، به گونه‌ای که به جای رابطه (۴۹.۱) باید از رابطه کلیتر زیراستفاده کنیم

$$\Delta t \Delta E \gtrsim h$$

رابطه عدم قطعیت (۴۹.۱) ایجاب می کند که در مورد مفهوم ویژه حالتها تجدیدنظر کنیم. الکترونی را در نظر می گیریم که در ویژه حالت بر انگیخته یک اتم قرار دارد. این الکترون پس از مدتی به ویژه حالت دیگری که انرژی آن کمتر است گذار تابشی انجام می دهد. اما ما همچو وسیله‌ای در اختیار نداریم تا بر اساس آن با قطعیت پیشگویی کنیم که الکترون چه مدت زمانی قبل از گذار در ویژه حالت باقی می‌ماند. همان‌طور که در فصل بعد خواهیم دید، فقط می توانیم در باره احتمال در واحد زمان اینکه الکترون به حالت انرژی پایینتری برود صحبت کنیم. بنا بر این، میانگین مدت زمانی که الکترون در ویژه حالت باقی می‌ماند، یعنی طول عمر حالت که با احتمال گذار یادشده در بالا نسبت عکس دارد، در محدوده عدم قطعیت Δt مشخص می‌شود. بنا بر این، انرژی ویژه حالت الکترون دقیقاً معلوم نیست بلکه یک عدم قطعیت به اندازه ΔE دارد. ΔE از رابطه (۴۹.۱) به دست می‌آید. غالباً ΔE به عنوان پهنانی انرژی حالتی در نظر گرفته می‌شود که انرژی آن با احتمال زیاد میان $E - \Delta E/2$ و $E + \Delta E/2$ قرار دارد (شکل ۳۰.۱). می‌توان فرض کرد که Δt در حدود مرتبه بزرگی طول عمر حالت بر انگیخته است. از این‌رو، هر چه طول عمر یک حالت بر انگیخته کوتاه‌تر باشد، عدم قطعیت در انرژی این حالت بزرگ‌تر خواهد بود. برای حالت پایه که طول عمر آن بینهایت است، زیرا سیستمی که در حالت پایه قرار دارد هیچ‌گونه گذاری به ویژه حالت با انرژی کمتر انجام نمی‌دهد، خواهیم داشت $\Delta E = 0$. در نتیجه $\Delta E = 0$ یعنی، انرژی حالت پایه را می‌توان دقیقاً تعیین کرد.

به دلیل پهنانی انرژی ویژه حالتها انرژی آزادشده یا جذب شده در یک گذار نمی‌تواند کاملاً مشخص و معین باشد. از این‌رو، در گذار میان حالت‌های انرژی E_2 و E_1 ، فوتونهای گسیل شده یا جذب شده در گستره انرژی $E_2 - E_1 \pm \Delta E/2$ قرار دارند که در آن ΔE پهنانی انرژی کل در هر دو حالت است.

عامل دیگر پهن شدن گی بیشتر انرژی ویژه حالتها ناشی از انتقال الکترومغناطیسی دوپلر است. اتمهای ماده در حال حرکت اند و از نظر یک ناظر، تعدادی از آنها به طرف جلو و تعدادی به طرف عقب حرکت می‌کنند. در نتیجه، بسامد مشاهده شده مربوط به تابش گسیل شده به وسیله اتم بر حسب راستای حرکت نسبی تغییر می‌کند. در اکثر گذارهای اتمی و مولکولی، پهن شدن گی ناشی از اثر دوپلر بسیار بزرگ‌تر از پهن شدن گی ناشی از اصل عدم



شکل ۳۰.۱ پهنانی ترازهای انرژی.

قطعیت است ولی برای گذارهای هسته‌ای معمولاً کوچکتر است.

مثال ۱۰.۱ احتمال جذب تشدیدی در گذارهای انتی و هسته‌ای در نتیجه پهنانی انرژی ویژه حالتها را بررسی کنید.

حل: در مثال ۶.۱ دیدیم که در گذار میان حالت‌های انرژی E_1 و E_2 ، فوتون گسیل شده یا جذب شده دارای مقدار انرژی است که به ترتیب به اندازه $(E_2 - E_1)^2 / 2Mc^2$ کوچکتر یا بزرگتر است از $E_2 - E_1$. بنابراین، اگر پهنانی انرژی ΔE بزرگتر از $(E_2 - E_1)^2 / 2Mc^2$ باشد فوتونهای گسیل شده توسط یک سیستم می‌توانند توسط سیستم دیگری از همان نوع جذب شوند. اما اگر ΔE کوچکتر باشد جذب ازواماً رخ نمی‌دهد. حالت اول معمولاً در سیستمهای اتمی و مولکولی و حالت دوم بیشتر در هسته‌ها دیده می‌شود. به عنوان مثال، در مورد گذار اتمی 4586 eV در جیوه (بخش ۸.۱)، طول عمر حالت برانگیخته جیوه در حدود 10^{-15} ثانیه است. انرژی سکون اتم جیوه که جرم اتمی آن در حدود 2500 amu یا 10^{-25} kg است با 10^{11} eV $= 10^{11} \times 10^{-25} \text{ J} = 10^{-14} \text{ J}$ برابر است. بنابراین، جمله‌ای که برای پس‌ذنی اتمی با $E_2 - E_1 = 4586 \text{ eV}$ در نظر گرفته می‌شود به صورت زیر است

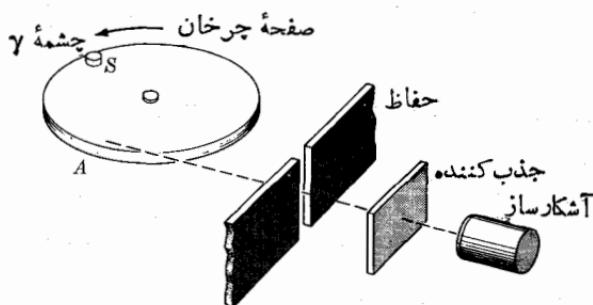
$$\frac{(E_2 - E_1)^2}{2Mc^4} = 7.15 \times 10^{-11} \text{ eV}$$

عدم قطعیت در انرژی تراز برانگیخته اتم جیوه، که طول عمر آن $\Delta t \sim 10^{-15} \text{ s}$ است، برابر است با 10^{-7} eV $= 4586 \times 10^{-14} \text{ eV}$. این مقدار با ضربی در حدود 10^4

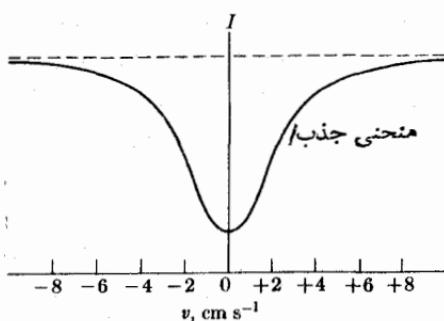
از جمله تصحیح بزرگ است. بنابراین با این مثال نوعی می‌توان نتیجه گرفت که اثرهای پس‌زنی ناشی از پایستگی تکانه در گذارهای اتمی و مولکولی مانع جذب تشدیدی خواهد شد. اینک به عنوان یک مثال از گذار هسته‌ای، حالت مربوط به پرتو گامای (1 MeV) گسیل شده از Ni^{60} را در نظر می‌گیریم. انرژی سکون اتم نیکل که جرم اتمی آن در حدود 60 amu یا 60 kg است، برای است $E_2 - E_1 = 10^{10} \text{ eV}$. ضمناً $Mc^2 = 56 \times 10^{10} \text{ eV}$ داریم $E_2 - E_1 = 10^{10} \text{ eV}$. بنابراین جمله تصحیح که برای پس‌زنی هسته‌ای در نظر گرفته می‌شود برای است $E_2 - E_1 = 10^{10} \text{ eV}$ که (در مقایسه با $E_2 - E_1$) نسبتاً بزرگ‌تر از حالت مربوط به اتم است. طول عمر حالت برانگیخته هسته‌ای در حدود 10^{-14} s است. از این‌رو، عدم قطعیت در انرژی تراز برانگیخته برای است $\Delta E = h/\Delta t = 14 \text{ eV}$ با ضریب در حدود 38 از جمله تصحیح کوچکتر است. بنابراین، اثرهای پس‌زنی ناشی از پایستگی تکانه در گذارهای هسته‌ای بسیار مهم‌اند. این اثرها در بسیاری موارد سبب می‌شوند که هسته نتواند فوتوون گامای گسیل شده از هسته مشابه دیگر را جذب کند.

مثال ۱۱.۱ درباره اثر موسیاوتی بحث کنید.

حل: در مثال قبل دیدیم که در گذارهای هسته‌ای، عدم قطعیت انرژی ناشی از عمر محدود حالت هسته‌ای برانگیخته بسیار کوچک‌تر از انرژی پس‌زنی هسته است و بنابراین، برای فوتون پرتو گامای گسیل شده از هسته غیرممکن است که توسط هسته مشابه دیگری جذب شود. اما در شرایط خاص می‌توان اثرهای پس‌زنی را با یک ضریب بزرگ کاهش داد. این کار وقتی شدنی است که هسته‌های گسیل کننده و جذب کننده در یک شبکه بلوری مقید باشند و شرایط طوری باشد که به جای پس‌زنی یک تک اتم، شبکه بلوری پس زده شود. در این حالت جرم آنقدر زیاد است که انرژی پس‌زنی در مقایسه با $E_2 - E_1$ بسیار کوچک خواهد بود. از این‌رو، ممکن است جذب تشدیدی رخ دهد. این فرایند که در سال ۱۹۵۸ برای اولین بار توسط موسیاوت فیزیکدان آلمانی مشاهده شد، به اثر هوسیاوتی معروف است. اثر موسیاوتی برای تحقیق در پاره‌ای خواص مهم فیزیکی به کار می‌رود. به عنوان مثال، به کمک آرایش شکل ۱۱.۱ می‌توان پهنه‌ای طبیعی انرژی ΔE یک حالت هسته‌ای را تعیین کرد. چشمۀ پرتو گاما در لبه یک صفحۀ چرخان که سرعت آن قابل تنظیم است قرار دارد. هنگامی که چشمۀ در وضع A است، تابش آن از حفرۀ واقع در حفاظ عبور می‌کند و به جذب کننده که اتمهای آن از نوع اتمهای ماده چشمۀ است می‌رسد: گسیل کننده و جذب کننده هردو در داخل بلورهایی قرار داده شده‌اند تا اثرهای پس‌زنی تا حدود خیلی زیادی حذف شود. هنگامی که گسیل کننده تسبیت به جذب کننده در حال سکون است، جذب تشدیدی مشاهده می‌شود. اما اگر صفحۀ چرخان به حرکت در آید، جذب تشدیدی غیرممکن خواهد بود زیرا در نتیجه حرکت چشمۀ نسبت به جذب کننده، انتقال دوپلر در بسامد پرتو گامای گسیل شده ظاهر می‌شود.



شکل ۳۱.۱ آرایش تجربی برای اندازه‌گیری پهنای یک ترازا انرژی.



شکل ۳۲.۱ جوان آشکارساز بر حسب تابعی از سرعت
صفحه چرخان.

شکل ۳۲.۱ شدت تابش انتقال یافته را نشان می‌دهد. توجه کنید که بیشینه در جذب در سرعت نسبی صفر رخ می‌دهد و هنگامی که سرعت نسبی در هر یک از دوراستا افزایش یابد، شدت جذب کاهش می‌یابد. برای سرعت نسبی در حدود 4 cm s^{-1} ، که با تغییر بسامد و پلر در حدود $v = 1.5 \times 10^{-10} \text{ eV} = 1.5 \times 10^{-10} \text{ eV} / c$ ، یا تغییر انرژی $E = 1.5 \times 10^{-10} \text{ eV}$ متناظر است، شدت جذب عملاً قابل چشمپوشی است. این نشان می‌دهد که پهنای انرژی حالت در حدود نصف انرژی بیشینه است.

مسائل

- ۱۰۱ هر گاه الکترونی تحت اختلاف پتانسیل یک ولت شتاب بگیرد، انرژی جنبشی آن یک الکترون ولت افزایش پیدامی کند. (الف) نشان دهید که $[10^{-19} \times 1.6 \times 10^{-19} \text{ eV}] = 1 \text{ eV}$. (ب) هر گاه الکترون تحت اختلاف پتانسیلهای 10V ، 50kV ، و 1MV ۱ شتاب بگیرد، افزایش انرژی آن چقدر است؟ (ج) با فرض اینکه الکترون از حال سکون شروع به حرکت کند،

سرعت نهایی آن را حساب کنید.

۲۰۱ یک چشمۀ گازی، نوری به طول موج $m^{-7} \times 10^5$ را گسیل می‌کند. با فرض اینکه هر مولکول به صورت نوسانگری با پاره و دامنه $m^{-10} \times 10^5$ دفتار کند، (الف) میانگین آهنگ تابش انرژی به ازای مولکول را محاسبه کنید. (ب) هر گاه آهنگ کل تابش انرژی چشمۀ W باشد، چه تعداد مولکول به طور همزمان در حال گسیل اند؟

۳۰۱ مقدار $(dE/dt)_{ave}$ را که از معادله (5.1) به دست می‌آید، برای پرتوون موجود در هسته برآورد کنید. فرض می‌کنیم که برای پرتوهای گاما میانرژی کم، پرتو در حدود 10^{15} Hz نیز در حدود 10^{20} Hz است.

۴۰۱ به کمک معادلات ماکسول می‌توان نشان داد که میدانهای الکتریکی و مغناطیسی در یک موج الکترومغناطیسی تخت بارابطه $E = B$ بهم مربوط می‌شوند. نشان دهید که چگالی انرژی در موج را می‌توان به صورت $E^2/8\pi$ نوشت. I شدت موج مساوی با مقدار انرژی است که در واحد زمان از سطح مقطع واحد عمود بر راستای انتشار شارش می‌یابد. نشان دهید که $E^2/8\pi = I$.

۵۰۱ چگالی تکانه در یک موج الکترومغناطیسی را می‌توان به صورت $E \times B = p$ نوشت. نشان دهید که این عبارت دارای یکای تکانه بریکای حجم است. همچنین نشان دهید که برای موج تخت، $E = pc$ است. [داهنمایی: رابطه میان E و B در یک موج تخت را در نظر بگیرید و از عبارتی که برای E در مسئله ۴۰۱ داده شده است، استفاده کنید.]

۶۰۱ تابش الکترومغناطیسی حاصل از خورشید با آهنگ $Wm^{-2} \times 10^4 \times 10^3$ بر سطح زمین تا بینه می‌شود. با فرض اینکه بتوان این تابش را به صورت یک موج تخت در نظر گرفت، (الف) بزرگی دامنه‌های میدان الکتریکی و مغناطیسی این موج و چگالی تکانه آن را برآورد کنید. (ب) هر گاه این تکانه به وسیله سطح زمین جذب شود مقدار فشار تابشی وارد بزمین را محاسبه کنید.

۷۰۱ دامنه میدان الکتریکی امواج رادیویی که یک دستگاه رادیو دریافت می‌کند مساوی با $Vm^{-1} \times 10^1$ است. با فرض اینکه بتوان موج را تخت در نظر گرفت، (الف) دامنه میدان مغناطیسی، (ب) میانگین شدت موج، (ج) میانگین چگالی انرژی، (د) میانگین چگالی تکانه را محاسبه کنید. (ه) با فرض اینکه دستگاه رادیو در فاصله یک کیلومتری از دستگاه فرستنده قرار دارد و ایستگاه نیز انرژی را به صورت همسانگرد تابش می‌کند، قدرت ایستگاه را تعیین کنید. [داهنمایی: به خاطر داشته باشید که اگر میدان الکتریکی با دامنه E به طور هماهنگ تغییر کند، میانگین زمانی مجدول میدان برابر است با $E/2$.]

۸۰۱ نشان دهید که شدت تابش حاصل از سوراخ کوچک موجود در دیوارهای یک کواک در تعادل حرارتی با تابش (یعنی، جسم سیاه)، به وسیله رابطه $I = cE/4$ داده می‌شود که

در آن، E چگالی انرژی تابش است. همچنین نشان دهید که ثابت استفان - بولتزمن برابر است با $\sigma = ca/4\pi$ که در آن، $c = 3 \times 10^8 \text{ m/s}$ ، $a = 7.56 \times 10^{-16} \text{ J m}^{-3} \text{ K}^{-4}$ (مثال ۴.۱).

۹۰۹ شکل مجانی قانون تابش پلانک را برای دو حالت زیر به دست آوردید. (الف) بسامد بسیار بالا، (ب) بسامد بسیار پایین. رابطه اول به قانون تابش دین و رابطه دوم به قانون تابش دیلی - جیزز معروف است.

۱۰۰۱ طول موج متناظر با قله طیف تابش جسم سیاه در دمای $K = 300$ (دمای معمولی) چقدر است؟ چگالی انرژی تکفام در این طول موج را تعیین کنید.

۱۱۰۱ بافرض اینکه خورشید یک جسم سیاه کروی به شعاع 15^8 m است، دما و چگالی انرژی تابش موجود در آن را محاسبه کنید. شدت تابش خورشید در سطح زمین (که در فاصله 15^{11} m) 15^5 از خورشید قرارداده) مساوی با 15^3 W m^{-2} است. آیا این بر ارد واقع بینانه است؟ در این باره توضیح دهید.

۱۲۰۱ تابع کار فوتوالکترونیک پتاسیوم برابر با 250 eV است. بافرض اینکه نوری به طول موج 15^{-7} m به آن تابیده شود، (الف) پتانسیل توقف فوتوالکترونها را به دست آوردید. (ب) انرژی جنبشی و سرعت تندترین الکترونها پرتاب شده را تعیین کنید.

۱۳۰۱ یک باریکه نور تکفام یکنواخت به طول موج 15^{-7} m 15^5 به فلزی که تابع کار آن 250 eV است می تابد. شدت این باریکه برابر با 15^{-6} W m^{-2} است، مطلوب است: (الف) تعداد الکترونها که در یک ثانیه از سطح یک متر مربع گسیل می شوند. (ب) مقدار انرژی که در یک ثانیه در یک متر مربع جذب می شود. (ج) انرژی جنبشی فوتوالکترونها.

۱۴۰۱ انرژی بستگی یک الکترون داخلی در سرب برابر است با 15^4 eV . هنگامی که سرب تحت تابش الکترومغناطیسی مشخصی قرار می گیرد و فوتوالکترونها به میدان مغناطیسی $T = 15$ داخل می شوند دایره ای به شعاع $m = 25 \text{ cm}$ بیمایند. (الف) تکانه و انرژی الکترونها و (ب) انرژی فوتونهای جذب شده را محاسبه کنید.

۱۵۰۱ هنگامی که سطح فلز مشخصی تحت تابش نوری با طول موجهای مختلف قرار می گیرد، پتانسیلهای توقف فوتوالکترونها به صورتی که در جدول زیر آمده است اندازه گیری می شوند.

ولت V	$\lambda (\text{nm})$	ولت V	$\lambda (\text{nm})$
۵۶۲	۴۹۹	۱۴۸	۳۶۶
۵۳۶	۵۴۶	۱۱۵	۴۰۵
۵۲۴	۵۷۹	۵۹۳	۴۳۶

منحنی تغییرات پتانسیل توقف (روی محور z) را بر حسب بسامد نسود (روی محور x) درسم کنید و از روی آن: (الف) بسامد آستانه، (ب) تابع کار فوتولکتریک فلز، و (ج) نسبت h/e را تعیین کنید.

۱۶.۹ فوتونی با انرژی 15 eV با الکترون آزاد ساکنی برخورد می‌کند و آن را تحت زاویه 60° پراکنده می‌کند، مطلوب است (الف) تغییرات انرژی، بسامد، و طبله موج فوتون و (ب) انرژی جنبشی، تکانه، و راستای الکترون پراکنده شده.

۱۷.۰ تابشی به طول موج 10^{-10} m (یک آنگستروم) پراکنده‌گی کامپتون را در یک نمونه کسر بن متحمل می‌شود. هر گاه تابش پراکنده شده در راستای عمود بر راستای فرودی مشاهده شود، مطلوب است (الف) طول موج تابش پراکنده شده و (ب) انرژی جنبشی و راستای حرکت الکtron و نهایی پراکنده شده.

۱۸.۰ با توجه به مسئله قبل، هر گاه الکترونها تحت زاویه 60° درجه نسبت به تابش فرودی پس زده شوند، مطلوب است (الف) طول موج و راستای تابش پراکنده شده و (ب) انرژی جنبشی الکترون.

۱۹.۰ انرژی و طول موج فوتونی را محاسبه کنید که بتواند بیشینه انرژی 10^{-10} keV را به یک الکترون آزاد منتقل کند.

۲۰.۱ یک باریکه پرتو ایکس تکفام به طول موج 10^{-11} m به یک ورقه نازلک فلزی برخورد می‌کند. تابش پراکنده شده یکبار تحت زاویه 90° و بار دیگر تحت زاویه 60° مشاهده می‌شود. در هر یک از حالات فوق دو بسامد عمدۀ ای را که آشکار خواهد شد تعیین کنید.

۲۱.۰ نشان دهید که در پراکنده‌گی کامپتون، هنگامی که الکترون آزاد در راستایی پراکنده شود که با فوتون فرودی زاویه ϕ تشکیل می‌دهد، انرژی جنبشی الکترون از رابطه زیر به دست می‌آید

$$E_k = \frac{h\nu(2\alpha \cos^2 \phi)}{[(1+\alpha)^2 - \alpha^2 \cos^2 \phi]}$$

که در آن $\alpha = h\nu/m_e c^2$

۲۲.۰ نشان دهید که در پراکنده‌گی کامپتون، رابطه میان زوایایی که راستاهای فوتون پراکنده شده والکترون پس زدن را تعریف می‌کند به صورت $\cot \phi = (1+\alpha) \tan \theta / 2$ است، که در آن $\alpha = h\nu/m_e c^2$.

۲۳.۰ شدت یک باریکه تابش الکترو مغناطیسی تکفام بر ابراست با $W \text{ m}^{-2} \cdot 1 \text{ میانگین}$ تعداد فوتونهای موجود در یک متر مکعب را برای دو حالت زیر به دست آورید: (الف)

امواج رادیویی با بسامد 1 kHz و (ب) پرتوهای گامایی با انرژی 10 MeV .

۲۴.۱ کمینه شدت نوری را که با چشم می توان مشاهده کرد در حدود 10^{-10} W m^{-2} است. با این شدت چه تعداد فوتون (به طول موج $7\text{ nm}^{-1} \times 10^{15} \times 6 \times 10^5$) در مدت یک ثانیه به مردمک چشم وارد می شود؟ سطح مردمک 1 m^2 مساوی با $10^{-4} \times 10^5 \times 5 \times 10^5$ بگیرید.

۲۵.۱ بسامد و طول موج فوتونهایی را تعیین کنید که به وسیله سیستمهاي ذیس جذب می شوند: (الف) هستهای که 10^3 eV انرژی جذب می نمایند، (ب) اتمی که 1 eV انرژی جذب می کنند، و (ج) مولکولی که 10^{-2} eV انرژی جذب می نمایند.

۲۶.۱ اتمهای سدیوم تابش الکترومغناطیسی $7\text{ nm}^{-1} \times 10^5 \times 9 \times 10^5$ را جذب یا گسیل می کنند که متناظر با ناحیه زرد طیف مرئی است. انرژی فوتونهای جذب شده یا گسیل شده را تعیین کنید.

۲۷.۱ (الف) بلندترین طول موجی که می تواند تابش تشییدی را در جیوه ایجاد کند برای $10^{-7}\text{ m} \times 10^5 \times 5 \times 10^5$ است. او لین پتانسیل برانگیختنگی جیوه چقدر است؟ (ب) طیف گسیلی جیوه شامل خطوط یاشدت زیاد در طول موجهای 3132 Å ، 2536 Å ، 1850 Å ، 1402 Å ، 5460 Å ، و 5780 Å است. ضمناً خطوط یاشدت کمی هم در طول موجهای 12572 Å وجود دارند. انرژی این گذارها را محاسبه و یک نمودار تراز انرژی مشابه با شکل ۱۵.۱ (ب) را رسم کنید. در صورتی که می دانیم خط 2536 Å وابسته به برانگیختنگی از حالت پایه به او لین حالت برانگیخته است.

۲۸.۱ خطوط D سدیوم (مسئله ۲۶.۱) هنگامی ظاهر می شوند که سدیوم به وسیله الکترونهای که تحت اختلاف پتانسیل 11 eV و لک شتاب گرفته اند بمباران می شود. مقدار e/h را محاسبه کنید.

۲۹.۱ کمینه انرژی لازم برای جدا کردن اتمهای کربن و اکسیژن که مولکول مونوکسید کربن را تشکیل می دهد، برای 11 eV . کمینه بسامد و بیشینه طول موج تابش الکترومغناطیسی را که برای تفکیک مولکول لازم است محاسبه کنید.

۳۰.۱ فوتونی با انرژی 10^4 eV به وسیله یک اتم هیدروژن ذر حال سکون جذب و در نتیجه آن، الکترون در همان راستای تابش فرودی پرتاب می شود. با چشپوشی از انرژی لازم برای جدا کردن الکترون (در حدود 13 eV)، تکانه و انرژی الکترون و فوتون را بدست آورید.

۳۱.۱ هر گاه الکترونی که تحت اختلاف پتانسیل 45 kV شتاب گرفته است، به طور ناگهانی در آتنی کاتوکد یک لامپ پرتوایکس متوقف شود، کوتاهترین طول موج تابش از ترمی مشاهده شده چقدر است؟ با توجه به شکل ۱۳.۱، ناحیه‌ای از طیف الکترومغناطیسی را تعیین کنید که این طول موج را دربر می گیرد.

۳۲۰۱ در نواحی بالاتر جو، اکسیژن مولکولی به وسیله فوتونهای آمده از خورشید به دواتم اکسیژن تفکیک می شود. بیشینه طول موج فوتونی که این فرایند را موجب می شود مساوی با $10^{-7} \text{ m} \times 10^{75}$ است. انرژی بستگی O_2 را تعیین کنید.

۳۳۰۹ معادلات (۴۰.۱) و (۴۱.۱) را با به حساب آوردن اثر پس زنی یون تصحیح کنید. با به کار بردن معادلات تصحیح شده، کمینه انرژی که یک فوتون باید داشته باشد تا اتم هیدروژن را یونیزه کند به دست آوردید.

۳۴۰۹ نشان دهید که در فرایند باز ترکیب، محال است که واکنش $A^+ + e \rightarrow A$ بدون تضییق پایستگی انرژی یا تکانه به وقوع پیوندد مگر اینکه ذره سومی نیز حضور داشته باشد.

۳۵۰۹ ثابت کنید که در معادله (۴۲.۱)، هر گاه ماده ای (حداقل یک هسته) حضور نداشته باشد، پایستگی تکانه و انرژی غیرممکن خواهد بود.

۳۶۰۹ فوتونی با انرژی 9.9 MeV هنگام عبور از میان سرب یک زوج الکترون-پوزیtron می آفریند. ذرات ایجاد شده انرژی جنبشی یکسان دارند. تکانه، انرژی، و سرعت هر ذره را محاسبه کنید. از انرژی پس زنی اتم سرب چشمپوشی کنید.

۳۷۰۹ هر گاه فوتونی با انرژی 130 MeV از میان ماده ای عبور کند، بالاترین تعداد ممکن پوزیترونها یی که می توانند بیافرینند چقدر است؟

۳۸۰۹ پرتوهای گاما ای با انرژیهای $5.5 \times 10^5 \text{ eV}$ ، $3 \times 10^5 \text{ eV}$ ، و 1 MeV ، ولی با شدت های مساوی، روی یک جذب کننده سربی فرود می آیند. ضرایب جذب خطی برای این انرژیها به ترتیب عبارت اند از 10^{-1} m^{-1} ، $8 \times 10^3 \text{ m}^{-1}$ ، 10^5 m^{-1} ، و 7.8 m^{-1} . (الف) مطلوب است محاسبه ضخامت سرب مورد نیاز برای کاهش شدت هر بار یکه به یک دهم مقدار اولیه و (ب) در عمق ۵ میلیمتری، نسبت شدت کل (هر سه انرژی) به شدت فرودی کل چقدر است؟

۳۹۰۹ ضخامت نیم مقدار $\frac{1}{2} \ln 2$ ضخامتی است که یک جذب کننده باید داشته باشد تا شدت بازیکه فرودی پرتوهای ایکس را به نصف مقدار اولیه کاهش دهد. نشان دهید $\frac{\ln 2}{\ln 2} = x_{1/2}$ ضخامت نیم مقدار سرب را برای پرتوهای ایکس با انرژیهای 1 eV ، 5 eV ، و 1 MeV محاسبه کنید. [دنهایی: برای ضرایب جذب خطی به شکل ۱۹.۱ رجوع کنید.]

۴۰۰۹ پرتوهای ایکس از میان ورقه های آلومینیومی که ضخامت هر یک $m \times 10^{-3}$ است عبور می کنند. آنگش شمارش شمارگر گایگر بر حسب تابعی از تعداد ورقه ها به صورت $10^3 \times 10^3$ ، 8×10^3 ، 4×10^3 ، 2×10^3 ، $10^2 \times 10^3$ ، 6.5×10^2 ، و 2×10^2 شمارش در دقیقه به ترتیب برای 5 ، 1 ، 2 ، 3 ، و 4 ورقه است. ضرایب جذب خطی آلومینیوم را محاسبه و از روی شکل ۱۹.۱ انرژی پرتوهای ایکس را برآورد کنید.

۴۹۰۱ چه تعداد لایه نیم مقدار از یک ماده مورد نیاز است تا شدت باریکه پرتو ایکس را به $1/1601$ ، $1/2006$ مقدار فرو迪 اولیه کاهش دهد؟

۴۹۰۲ طول موج دوبروی الکترونی را هنگامی که انرژی آن برابر با $1eV$ ، $100eV$ ، $1000eV$ است محاسبه کنید. چه طول موجه‌ایی به طور قابل توجه در بلور نیکل پراشیده می‌شوند؟ (در بلور نیکل، فاصله جدایی اتم در حدود $2r_{15}\text{\AA}$ است). انرژی الکترونها را محاسبه کنید که تحت زاویه 30° پراش برآگ را متحمل می‌شوند.

۴۹۰۳ پرتوهای ایکس تکفam ($\lambda = 1.2\text{\AA}$) روی نمونه‌ای از پودر KCl فرود می‌آیند. یک صفحه عکاسی مسطح در فاصله یک مترا از پودر عمود بر باریکه فرو迪 قرار دارد. شعاعهای برآگ مرتبه اول و مرتبه دوم را تعیین کنید. فاصله جدایی صفحات برآگ مساوی با 14\AA است.

۴۹۰۴ باریکه باریکی از نوترونهای گرمایی حاصل از یک رآکتور هسته‌ای بربروی بلوری که فاصله جدایی صفحات آن $r_1 = 6.5\text{\AA}$ است فرود می‌آید. زاویه برآگ را طوری تعیین کنید که نوترونهای دوالکترون ولتی به شدت پراشیده شوند.

۴۹۰۵ نشان دهید که نسبت طول موج دوبروی هر ذره به طول موج کامپتون همان ذره برابر است با $\sqrt{(c/v)^2 - 1}$.

۴۹۰۶ ثابت کنید که حتی تحت شرایط نسبیتی، سرعت گروه یک بسته موج با سرعت ذره برابر است. ضمناً نشان دهید که سرعت فاز میدان ماده در سرعتهای نسبیتی مساوی با c/v است.

۴۹۰۷ فرض کنید که باریکه‌ای از الکترونها به طول موج دوبروی مساوی با $m^{-5} \text{ m}$ از میان شکافی به پهنای m^{-4} عبور می‌کنند. تعیین کنید که تحت اثر پراش شکاف، چه پاشیدگی زاویه‌ای ایجاد می‌شود؟

۴۹۰۸ هر کاوهای باید همواره از شیء مورد مطالعه کوچکتر باشد (حداقل با یک ضریب ۵). در غیر این صورت یک آشفتگی قابل توجه در مکان و سرعت شیء ایجاد می‌شود. هر گاه (الف) از فوتون، (ب) از الکترون، و (ج) از نوترон برای کاویدن هسته‌ای به قطر m^{-14} استفاده شود کمینه انرژی ذره را محاسبه کنید.

۴۹۰۹ سرعت پروتونی در راستای X بادقت $ms^{-1} = 10^{-2}$ اندازه گیری می‌شود. حلقه‌قی را به دست آوردید که با آن بتوان موضع پروتون را همزمان در دو حالت ذیر تعیین کرد (الف) در امتداد محور X و (ب) در امتداد محور Y . مسئله فوق را برای حالتی که در آن ذره مورد نظر یک الکtron است تکرار کنید.

۴۹۱۰ مکان الکترونی با عدم قطعیت 1\AA تعیین می‌شود. عدم قطعیت در تکانه آن را

تعیین کنید. اگر انرژی الکترون در حدود 1 keV باشد، عدم قطعیت در انرژی آن را ابرآورد کنید. مسئله فوق را برای پرتو نی تکرار کنید که در قطر یک هسته (تقریباً 10^{-14} m) با انرژی از مرتبه 2 MeV محبوس شده است.

۵۱۰۱ نشان دهید که در فضای فاز، مسیر نقطه‌ای که نمایش دهنده یک نوسانگر هماهنگ با بسامد زاویه‌ای ω است، به صورت یک بیضی با نیم محورهای A و $m\omega A$ است. که در آن، m جرم نوسانگر و A دامنه حرکت آن است. مساحت بیضی را به دست آورید و نشان دهید که این مساحت برابر است با $\omega/2\pi E$ که در آن، E انرژی کل نوسانگر است. این مقدار را با معادله (7.01) مقایسه و ثابت کنید که سطح هربیضی مجاز برابر است با nh و در نتیجه، مساحتهای دو بیضی متواالی به مقدار ثابت h با یکدیگر اختلاف دارند. این موضوع را به توضیح وابسته با شکل ۲۹.۱ ربط دهید.

۵۲۰۱ پهنهای خط و پاشیدگی بسامد مر بوط به یک تپ 10^{-9} S حاصل از یک لیزر یا اقوتنی $10^{-7}\text{ m} \times 10^{-6} = (\lambda)$ را به دست آورید.

۵۳۰۱ هرگاه چشمهای پسرعت v ، نسبت به ناظری حرکت کند، بسامد تابش اندازه‌گیری شده به وسیله ناظر، یک انتقال به مقدار $\Delta v = vu/c$ را نشان می‌دهد که در آن، بر حسب اینکه حرکت به طرف ناظر باشد یا از او دور شود، به ترتیب مشتی یا منفی است و لانیز مقدار بسامد در حالتی است که چشممه در حال سکون است. این اثر به انتقال الکترومغناطیسی دوپلر معروف است. چون مولکولهای گاز در حرکت کاتورهای هستند، انتقال دوپلر برای هر مولکول متفاوت خواهد بود. این عمل موجب پهن شدن گیجی در خط می‌شود که با رابطه $\delta = 2(v/c)\sqrt{2kT \ln 2/m}$ داده می‌شود. m جرم مولکول و T دمای مطلق گاز است. مقدار پهنهای دوپلر را در دمای معمولی (300 K) برای گذار اتمی 4586 eV در جیوه و برای گذار هسته‌ای ^{63}Ni در 133 MeV محاسبه کنید. در هر حالت اثراوراق برجذب تشیدی را بحث نمایید.

۵۴۰۱ خط پرتو گامای گسیل شده از ^{191}Ir دارای یک انرژی متوسط 129 keV است و پهنهای اندازه‌گیری شده خط در شدت نیم بیشینه نیز برابر است با 10^{-8} eV .
 (الف) طول عمر متوسط حالت برانگیخته‌ای که این خط را گسیل می‌کند برآورد کنید.
 (ب) سرعت نسبی چشممه و ناظر چقدر باشد تا انتقال دوپلر مرتبه اول حاصل از آن با پهنهای خط اندازه‌گیری شده برابر باشد.

۵۵۰۱ نشان دهید که بیشینه تغییر در انرژی جنبشی ذرهای به جرم m (با انرژی جنبشی اولیه E_k) هنگامی که با ذرهای به جرم M واقع در حال سکون در چارچوب مرجع آزمایشگاه برخورد می‌کند برابر است با $(1+A)^2 - 4AE_k/(1+A)$ که در آن $A = M/m$. (الف) مقدار حدی را هنگامی که $M \gg m$ به دست آورید. (ب) منحنی تغییرات ΔE_k را بر حسب A رسم کنید.

1. "Early Work in Electron Diffraction," G. Thomson, *Am. J. Phys.*, **29**, 821 (1961).
2. "The Scattering of X-rays as Particles," A. Compton, *Am. J. Phys.* **29**, 817 (1961).
3. "Einstein's Proposal of the Photon Concept," A. Arons and M. Peppard, *Am. J. Phys.*, **33**, 367 (1965).
4. "60 Years of Quantum physics," E. Condon, *Physics Today*, October 1962, page 37.
5. "Paths to Quantum Theory Historically Viewed," F. Hund. *Physics Today*, August 1966. page 23.
6. "The Mossbauer Effect," S. de Benedetti, *Sci. Am.*, April 1960, page 72.
7. *Introduction to Modern Physics*, F. Richtmyer, E. Kennard, and T. Lauritsen. New York: McGraw-Hill, 1955, Chapter 3, Sections 43, 44, 49-55; Chapter 4; Chapter 5, Sections 86 and 87; Chapter 6, Sections 90-95.
8. *Great Experiments in Physics*, Morris Shamos, editor. New York: Holt, Rinehart, and Winston, 1959, Chapter 17 (Einstein); Appendix 2 (Planck); Appendix 5 (Compton).
9. *The Feynman Lectures on Physics*, Volume I, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands. Reading, Mass: Addison-Wesley, 1963, Chapter 37.
10. *Foundations of Modern Physical Science*, G. Holton and D. H. D. Roller. Reading, Mass: Addison-Wesley, 1958, Chapters 31 and 32.

مکانیک کوانتومی

- | | |
|------|--|
| ۱۰۲ | مقدمه |
| ۲۰۲ | تابع موج و چگالی احتمال |
| ۳۰۲ | معادله شرودینگر |
| ۴۰۲ | پلاس پتانسیل |
| ۵۰۲ | ذره در جسمی پتانسیل |
| ۶۰۲ | نوسانگر هماهنگ |
| ۷۰۲ | ترازهای انرژی و تابع موجها در حالت کلی |
| ۸۰۲ | نفوذ در سد پتانسیل |
| ۹۰۲ | تقارن، تابع موجها، و پاریته |
| ۱۰۰۲ | معادله مستقل از زمان شرودینگر |
| ۱۱۰۲ | احتمال گذار و قواعد گزینش |
| ۱۲۰۲ | نظریه صوری مکانیک کوانتومی |

۱۰۳ مقدمه

حرکت اجسام را، می‌توان بر حسب قواعد کلی مبتنی بر شواهد تجربی (و مستقل از برهم‌کنشهای موجود میان آنها) بیان کرد. این قواعد یا اصول عبارت اند از (۱) پایستگی تکانه، (۲) پایستگی تکانه زاویه‌ای، و (۳) پایستگی انرژی. براساس این قوانین، یک صورت‌بندی به نام مکانیک کلاسیک برای بیان حرکت ذرات مطرح شد که در آن فرض شده بود ذرات در فضا جایگزینه‌اند و آنها را می‌توان، بدون اینکه آشنازی قابل توجهی در حرکتشان ایجاد شود، مشاهده کرد. به طور کلی، این فرضها از دقت زیادی برخوردار نیستند و بیشتر به صورت ضمنی وضع شده‌اند. این صورت‌بندی برای بیان و تحلیل حرکت اجسام متنوعی از سیارات گرفته تا الکترونها، به کار می‌رود. اما تنبیه‌جی که مکانیک کلاسیک در باره عناصر اصلی تشکیل‌دهنده ماده به دست می‌دهد تقریبی است و در مواردی حتی کاملاً نارسانست.

در فصل قبل دیدیم که در نتیجه شواهد تجربی مجبوریم که برای بیان رفتار ماده، چندین مفهوم جدید تعریف کنیم. اگرچه قوانین پایستگی تکانه، تکانه زاویه‌ای، و انرژی معتبر باقی می‌مانند، اما اصل عدم قطعیت ما را برآن می‌دارد که توصیف کامل حرکت ذرات اتمی بر حسب مکانیک کلاسیک را کنار بگذاریم. کوانتش انرژی (و شاید سایر کمیتها فیزیکی) ایده جدید دیگری است که در مکانیک کلاسیک وجود ندارد. یک نظریه خوب باید شامل اطلاعاتی درباره ترازهای انرژی مجاز باشد. برهم‌کنش تابش و ماده از طریق جذب یا گسیل فوتونها مفهوم جدید دیگری است که باید مطرح شود.

بنابراین این وضع ایجاب می‌کند که صورت‌بندی جدیدی را که به مکانیک کوانتوسی معروف است مطرح کنیم. این صورت‌بندی جدید انقلاب بزرگی در فیزیک ایجاد کرده است. مکانیک کوانتوسی در شکل امروزش نتیجه کار لوئی دوبروی، اروین شرودینگر، و نلسون هایزنبرگ، پل دیراک، ماکس بورن، و سایر دانشمندانی بوده است که از سال ۱۹۲۵ به بعد روی آن کار کرده‌اند. مکانیک کوانتوسی برای درک رفتار عناصر اصلی تشکیل‌دهنده ماده بسیار ضروری است. با آنکه این نظریه براساس ریاضیات پیچیده‌ای پنا شده است، اما ایده‌های اساسی آن نسبتاً ساده هستند. در این فصل، پاره‌ای از جنبه‌های اساسی مکانیک کوانتوسی را به اختصار بررسی می‌کنیم، به گونه‌ای که بتوانیم این نظریه را در تحلیل ساختار اتمی، مولکولی، و هسته‌ای، که در فصلهای آینده مطالعه خواهیم کرد، به کار ببریم.

۲۰۴ تابع موج و چگالی احتمال

در بخش ۱۲۰۱ نتیجه گرفتیم که نمی‌توانیم درباره مسیر یک ذره اتمی، آنطور که در مکانیک کلاسیک مطرح است، صحبت کنیم. به عنوان مثال، نمی‌توان پرسید که آیا الکترونها در اتم در مدارهای بیضی وار به دور هسته حرکت می‌کنند یا خیر. طرح چنین سوالی بی معناست، حتی اگر نیروهای وارد بر ذرات، چنین مدارهای کلاسیکی را ایجاد کرده باشند.

حال این پرسش مطرح می‌شود که اگر توانیم در مورد مسیر یک الکترون یا هر ذره اتمی دیگر صحبت کنیم، چگونه می‌توانیم حرکت آن را توصیف کنیم؟ اطلاعات لازم برای جواب دادن به این پرسش را میدان ماده، که در بخش ۱۵.۱ معرفی شد فراهم می‌کند. برای کسب چنین اطلاعاتی لازم است که از آگاهی خود درباره امواج ایستاده استفاده کنیم، یعنی امواجی که در ناحیه مشخصی محبوس شده‌اند، مانند امواج حاصل از رسماً من تعشی که دو انتهای آن ثابت است، سوتی از هوای نوسان کننده که دو انتهای آن بسته است، یا تابش الکترومغناطیسی که در داخل کواکی یا دیواره‌های کاملاً رساناً به دام افتاده است. یادآوری می‌کنیم که در امواج ایستاده، داهنه موج در هر نقطه از فضای ثابت است. در تقاطی که بزرگتر باشد موج شدیدتر خواهد بود.

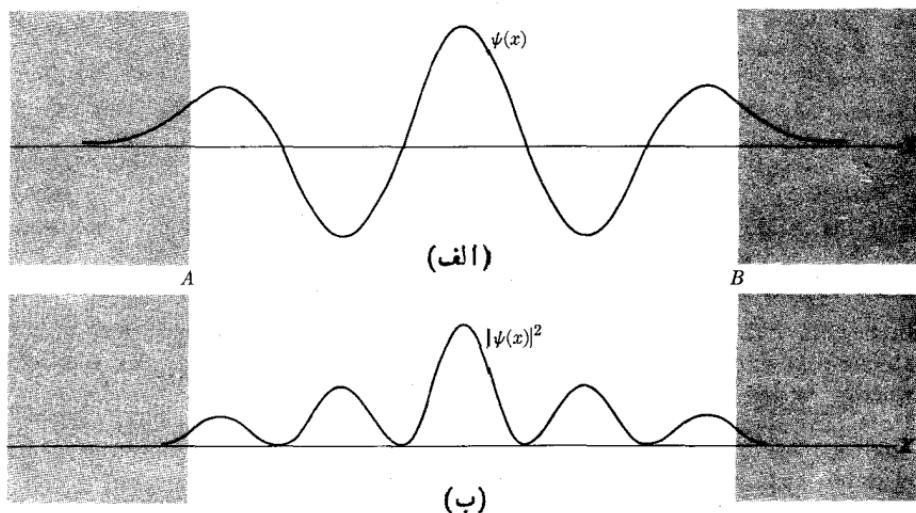
وضع مشابهی نیز در حالت مر بوط به ذرات اتمی رخ می‌دهد. به عنوان مثال، الکترون موجود در اتمی را در نظر می‌گیریم. چنین الکترونی در فاصله خیلی دور از هسته حرکت نمی‌کند بلکه، عمدتاً در ناحیه کوچکی از فضا با ابعادی در حدود m^{-9} محبوس است. بنابراین، میدان ماده وابسته به آن را می‌توان بر حسب امواج ایستاده‌ای که در این ناحیه جایگزینه‌اند توصیف کرد. در داخل این ناحیه، دامنه امواج از نقطه‌ای به نقطه دیگر تغییر می‌کند و در خارج آن عملاً صفر می‌شود. در اینجا دامنه میدان ماده را با (x) نشان می‌دهیم. دامنه (x) به غالباً تابع موج نامیده می‌شود. با وجود آنکه چنین نامی گمراه کننده است اما به دلایل تاریخی هنوز هم به کار می‌رود. شاید بهتر می‌بود که آن را داهنه میدان-هاده می‌نامیدیم.

می‌دانیم که شدت یک حرکت موجی با مجدوّر دامنه متناسب است. بنابراین، شدت میدان هاده با $|(x)|^2$ داده می‌شود. تابع موج (x) را گلهای با یک تابع مختلط بیان می‌کنیم. یعنی با تابعی که شامل $\sqrt{-1} = i$ است. مزدوّج مختلط تابع موج هنگامی به دست می‌آید که هر x را با $-z$ عوض کنیم. مزدوّج مختلط تابع ψ را با ψ^* نشان داده می‌شود. در این صورت

$$|(x)\psi| \equiv |(x)\psi^*|^{\frac{1}{2}}$$

برای یک تابع حقیقی داریم $\psi^* = \psi$ است. اکنون ببینیم که چه معنی فیزیکی را می‌توانیم به شدت میدان ماده نسبت دهیم. چون میدان ماده حرکت ذره را بیان می‌کند، می‌توان گفت در آن نواحی از فضای $-z$ در آنها ذره با احتمال بیشتری یافت می‌شود، مقدار $|(x)|^2$ بزرگتر است.

به عنوان مثال، تابع موج $(x)\psi$ برای ذره‌ای که عمدتاً در ناحیه میان A و B محبوس است، در شکل ۱۰.۲ (الف) نشان داده شده است. توجه کنید که $(x)\psi$ در خارج ناحیه AB به شدت کاهش می‌یابد. در داخل این ناحیه که احتمال یافتن ذره زیاد است تابع موج به صورت نوسانی است. شدت میدان ماده که با $|(x)\psi|^2$ داده می‌شود، در شکل ۱۰.۲ (ب) نشان داده شده است.



شکل ۱۰.۲ (الف) تابع مسوج ذره‌ای که میان A و B حرکت می‌کند. (ب) توزیع احتمال متناظر با تابع هوج شکل (الف).

بیان کمی این موضوع به صورت زیر است

احتمال یافتن ذره‌ای که با تابع موج $\psi(x)$ بیان می‌شود، در فاصله x حول نقطه x مساوی است با $|\psi(x)|^2 dx$.

به عبارت دیگر، احتمال در یکای طول (یا چگالی احتمال) یافتن ذره در x مساوی با مقدار زیر است

$$P(x) = |\psi(x)|^2$$

در اینجا برای سهولت فرض می‌کنیم که حرکت فقط در یک راستا صورت می‌گیرد. اما در حالت کلی، حرکت در فضای انجام می‌شود و تابع موج (یا دامنه میدان-ماده) به سه مختصات x ، y ، و z [یعنی، $\psi(x, y, z)$] وابسته است. بنابراین $|\psi(x, y, z)|^2 dx dy dz$ حول نقطه‌ای با مختصات x ، y ، z ، یا رابطه

$$P = |\psi(x, y, z)|^2 \quad (10.2)$$

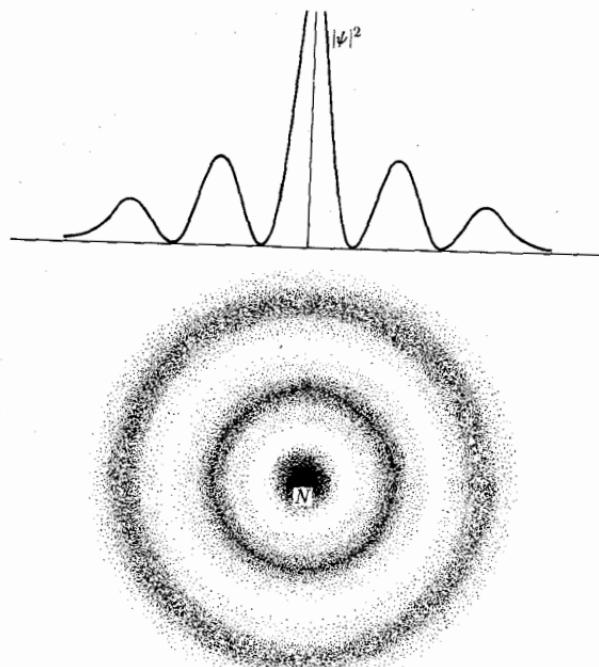
عبارت است از احتمال در یکای حجم یا چگالی احتمال یافتن ذره در x ، y ، z . به عنوان

مثال، فرض کنید می خواهیم (x, y, z) را برای الکترون موجود در یک اتم محاسبه و $|\psi|$ را مانند شکل ۲۰۲ رسم کنیم. در این شکل، N هسته اتم است و درجه تاریکی نیز با مقدار $|\psi(x, y, z)|^2$ متناسب است. از این رو، نقاط تاریکتر نشاندهنده نواحی بیشتر هستند که در آنها، احتمال یافتن الکترون خیلی زیاد است، لازم به یادآوری است که این تنها چیزی است که در باره جایگزینی الکترون در اتم می توانیم بگوییم زیرا بحث در باره مدار دقیق الکترون غیرممکن است. احتمال یافتن الکترون در داخل حجم معین V برابر است با

$$P_V = \int_V |\psi(x, y, z)|^2 dx dy dz$$

از طرف دیگر می دانیم که الکترون باشد همواره یک جایی در فضا وجود داشته باشد و بنابراین، اگر انتگرال فوق را در تمام فضا بسط دهیم، احتمال قطعیت پیدا می کند یعنی برابر با یک می شود. در نتیجه داریم

$$\int_{\text{تمام فضا}} |\psi(x, y, z)|^2 dx dy dz = 1 \quad (202)$$



شکل ۲۰۲ توزیع احتمال برای الکترون موجود در اتم.

این رابطه به شرط پهنچادش معروف است. این شرط شکل‌های ممکن تابع موج (x, y, z) را به شدت محدود می‌کند. زیرا هر تابع موج دلخواهی همیشه در معادله (۲.۲) صدق نمی‌کند. در حالت خاص وقتی مختصات x, y, z خیلی بزرگ‌اند، تابع (x, y, z) باید به سرعت کاهش یابد تا انتگرال در تمام فضا وجود داشته باشد.

۳.۲ معادله شرودینگر

مرحله بعدی به دست آوردن قاعده‌ای است که به کمک آن بتوانیم دامنه میدان یا تابع موج ψ را برای هر مسئله دینامیکی نتیجه بگیریم. آشکار است که تابع موج $(x)\psi$ باید به حالت دینامیکی ذره وابسته باشد. این حالت دینامیکی به وسیله نیروهای وارد برذره و نیز با انرژی کل ذره تعیین می‌شود. اما اگر نیروها از نوع نیروهای پایستار باشند حرکت به کمک انرژی پتانسیل $E_p(x)\psi$ ذره مشخص می‌شود. بنابراین می‌توان انتظار داشت که تابع موج $(x)\psi$ باید به طریقی به انرژی پتانسیل و انرژی کل ذره، یعنی به

$$E = \frac{p^2}{2m} + E_p(x)$$

بستگی داشته باشد. در واقع، قاعده به دست آوردن $(x)\psi$ به صورت معادله دیفرانسیلی بیان می‌شود که به معادله شرودینگر معروف است. این معادله در سال ۱۹۲۶ توسط شرودینگر فیزیکدان آلمانی فرمولبندی شد. در مسائل یک بعدی، این معادله به صورت زیر درمی‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi}{dx^2} + E_p(x)\psi = E\psi \quad (3.2)$$

که در آن m جرم ذره است. معادله شرودینگر در مکانیک کوانتومی یک معادله اساسی است، همان‌طور که معادله نیوتون یعنی رابطه $\mathbf{F} = d\mathbf{p}/dt$ در مکانیک کلاسیک یا معادله‌های ماسکول در الکترومغناطیس از چنین خصوصیتی برخوردارند. واضح است که جوابهای لجه معادله (۳.۲) به شکل انرژی پتانسیل $E_p(x)\psi$ وابسته‌اند.

لازم به یادآوری است که ما بر آن نیستیم که معادله شرودینگر را به تفصیل به دست آوریم، زیرا این کار از برنامه این کتاب خارج است. در عوض، در مثال ۱.۲ بایک روش شهودی، از طریق قیاس مطالی که برای دانشجو آشناتر است، آن را توجیه خواهیم کرد. همچنین در بخش ۱۲.۲ در زمینه صوری مکانیک کوانتومی نشان خواهیم داد که این معادله چگونه به دست آمده است.

در حالت مر بوط به ذره‌آزاد، انرژی پتانسیل مساوی با صفر است (یعنی $E_p(x) \equiv 0$) و معادله شرودینگر به صورت زیر درمی‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi}{dx^2} = E\psi$$

که می‌توان آن را به صورت زیر نوشت

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2mE}{\hbar^2}\psi = 0 \quad (4.2)$$

از طرفی می‌دانیم که برای ذره‌آزاد، $E = p^2/2m$ است. بنا بر این، هرگاه بر طبق معادله (۴.۱)، مقدار p را مساوی با $\hbar k$ اختیار کنیم، که در آن k عدموج است، در آن صورت $E = \hbar^2 k^2 / 2m$ و در نتیجه معادله (۴.۲) به صورت زیر درمی‌آید

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + k^2\psi = 0 \quad (5.2)$$

که مشابه با معادله‌ای است که برای دامنه امواج ایستاده به طول موج p دارد. به عنوان مثال، دامنه امواج ایستاده موجود در یک ریسمان یا در یک ستون گاز یا امواج الکترومغناطیسی به دام افتاده در یک کاوک در این معادله صدق می‌کند. با پادآوری اینکه $z = -\sqrt{1 - k^2 x}$ است، مشاهده می‌شود که معادله دیفرانسیل (۵.۲) می‌تواند جواب‌هایی به صورت تابع موجهای زیر داشته باشد

$$\psi(x) = e^{ikx} \quad \text{و} \quad \psi(x) = e^{-ikx} \quad (6.2)$$

همان‌طور که در بخش ۱۰.۲ خواهیم دید، تابع موج $\psi = e^{ikx}$ نشان‌دهنده ذره‌آزادی با تکانه $p = \hbar k$ و انرژی $E = p^2/2m = \hbar^2 k^2 / 2m$ است که در جهت $+X$ حرکت می‌کند و تابع موج $\psi = e^{-ikx}$ نیز ذره‌آزادی را نشان می‌دهد که با همان تکانه و انرژی ولی درجهت مخالف یعنی در جهت $-X$ حرکت می‌کند.

جواب عمومی معادله (۵.۲) را می‌توان به صورت یک ترکیب خطی از دو جواب داده شده در معادله (۶.۲) نوشت، یعنی

$$\psi(x) = A e^{ikx} + B e^{-ikx} \quad (7.2)$$

این تابع موج باجهت حرکت بخصوصی متناظر نیست، بلکه به صورت برهم‌نی‌جواب‌های حرکت در جهات $+X$ و $-X$ است که درست با وضع بدست آمده در امواج ایستاده یکسان است. (به عنوان مثال، پادآوری می‌شود که امواج ایستاده واقع بر روی یک ریسمان از برهم‌نی امواجی بدست می‌آیند که در دو جهت انتشار می‌یابند و در دو انتهای ثابت بازتاب می‌کنند).

توجه کنید که از معادلات (۶.۲) نتیجه می‌شود

$$|\psi(x)|^2 = \psi^*(x)\psi(x) = e^{-ikx} \cdot e^{ikx} = 1$$

اینکه $1 = |\psi(x)|^2$ ، یا مساوی بامقدار ثابتی است، بدان معنی است که احتمال یافتن ذره در هر نقطه‌ای یکسان است. به عبارت دیگر، $e^{\pm ikx} = \psi$ گویای وضعی است که در آن ما در مورد مکان، عدم قطعیت کامل داریم. این موضوع با اصل عدم قطعیت سازگاری دارد زیرا $\Delta p = \hbar k$ ذره‌ای را توصیف می‌کند که تکانه آن $p = \hbar k$ را باقت می‌شناشیم، یعنی $\Delta p = \hbar k$ صفر است که در نتیجه لازم است Δx به سمت بینهایت میل کند. بنابراین، برای بدست آوردن اطلاعاتی درباره مکان یک ذره جایگزینه در داخل ناحیه Δx باید چندین جواب به صورت Ae^{ikx} ، $Ae^{i(k+1)x}$ ، $Ae^{i(2k+1)x}$ و $Ae^{i(2k+2)x}$ با دامنه مناسب A در گستره Δx (یا Δp) را برم نهیم، یعنی باید یک بسته موج را تشکیل دهیم (شکل ۲۶.۱). این بسته موج را می‌توان به صورت زیر توصیف کرد

$$\psi(x) = \int A(k) e^{ikx} dk \quad (8.2)$$

که در آن $A(k)$ دامنه متاظر با تکانه $p = \hbar k$ است.

معادله شرو Diong (۳۰.۲) ذره‌ای را توصیف می‌کند که در خط مستقیم، در حال حرکت است (حرکت یک بعدی). برای ذره‌ای که در فضای سه‌بعدی حرکت می‌کند، معادله به صورت زیر در می‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right) + E_p(x, y, z) \psi = E \psi \quad (9.2)$$

که آشکارا بسط معادله (۳۰.۲) است به سه مختصه‌ای که تسبیت بهم متقاضانند. در حالت مر بوط به ذره آزاد داریم $E_p(x, y, z) = 0$ و معادله به صورت زیر در می‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right) = E \psi$$

جواب این معادله که توصیف کننده ذره آزادی با تکانه $p = \hbar k$ و انرژی $E = \hbar^2 k^2 / 2m$ است، به صورت زیر است

$$\psi = e^{ikx}$$

اثبات این موضوع را به داشجو واگذار می‌کنیم و فقط یادآوری می‌کنیم که

$$\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} = k_x x + k_y y + k_z z \quad \text{و} \quad k_x^2 + k_y^2 + k_z^2 = k^2$$

مثال ۹.۲ توجیه شهودی معادله شرو Diong.

حل: گفتیم که در مکانیک کوانتومی، تابع موج $\psi(x)$ نقشی شبیه به دامنه (x) در یک

موج ایستاده ایفا می‌کند. برای حرکت موج در یک بعد، دامنه موج ایستاده‌ای به طول موج λ در معادله دیفرانسیل زیر صدق می‌کند

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + k^2\psi = 0$$

که در آن $k = 2\pi/\lambda$ به عدد موج این موج ایستاده معروف است. اکنون با توجه به معادله (۴۵.۱) یادآوری می‌کنیم که در مکانیک کوانتومی $k = \hbar k$, $p = \hbar k$, به گونه‌ای که می‌توان انتظار داشت که تابع موج $\psi(x)$ به در معادله مشابهی از نوع زیر صدق کند

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{p^2}{\hbar^2}\psi = 0$$

اگرچه هنگام نوشتن معادله موج ایستاده فرض می‌کنیم k ثابت است و بنابراین p نیز باید ثابت باشد ولی این فرض عموماً در مرور ذره‌ای که تحت اثر نیرویی قرار دارد، صادق نخواهد بود. با وجود این، معادله بالارا حتی وقتی که p هم ثابت نیست به کار خواهیم برد. در این صورت بسا یادآوری اینکه انرژی کل برایر است بسا $E = p^2/2m + E_p(x)$ ، می‌توان نوشت

$$p^2 = 2m[E - E_p(x)]$$

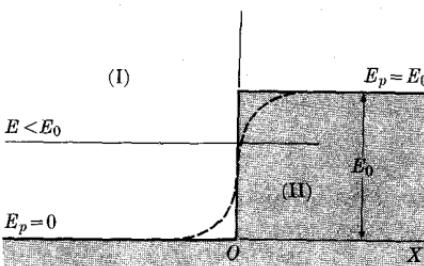
و درنتیجه، معادله قبل به صورت زیر درمی‌آید

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2m}{\hbar^2}[E - E_p(x)]\psi = 0$$

که اگر کمی جملات آن را جا به جا کنیم، مشاهده می‌کنیم که درست همان معادله شرودینگر (۳۰.۲) است. لازم به یادآوری است که ما هنوز معادله شرودینگر را به دست نیاورده‌ایم، بلکه از طریق متمایسهٔ صرفاً منشأ آن را تا روابط (۴۴.۱) یا (۴۵.۱) دنبال کرده‌ایم.

۴.۳ پلۀ پتافسیل

به عنوان اولین مثال از موارد استعمال معادله شرودینگر، تابع موج $\psi(x)$ را برای ذره‌ای تعیین می‌کنیم که در ناحیه‌ای با انرژی پتانسیل مطاوق شکل ۳۰.۲ حرکت می‌کند. این وضع به پلۀ پتافسیل معروف است. یعنی انرژی پتانسیل بذاذی $= x$ مساوی با صفر و بذاذی $> x$ برای مقدار ثابت E است. باید توجه داشت که هیچ پتانسیل فیزیکی یک چنین تغییرات تند و ناگهانی را از خود بروز نمی‌دهد و منطقی‌تر آن است که تغییر در پتانسیل را، همان‌طور که در شکل با خط‌چین نشان داده شده است، به صورت هموار در نظر بگیریم. به عنوان مثال، الکترونهای آزاد موجود در فلز یک چنین تغییر همواری را در نزدیکی سطح



شکل ۳۰.۲ پله پتانسیل. (در این شکل و نیز در شکل‌های بعدی، تمام نواحی از لحاظ کلاسیکی ممنوع به صورت سایه‌دار نشان داده شده‌اند.)

فلز تجزیه می‌کنند. اما مطالعه پله پتانسیل غیرفیزیکی از نظر ریاضی ساده‌تر است و تابع آن را می‌توان، به عنوان نشانی از وضع فیزیکی، در مورد حالت‌های واقعی به کار برد. در اینجا لازم است دو حالت را که در آنها $E > E_0$ و $E < E_0$ است، جداگانه بررسی کنیم.

(الف) $E < E_0$. در این حالت، بر طبق مکانیک کلاسیک، ذره نمی‌تواند در طرف راست نقطه O وجود داشته باشد زیرا در این صورت، انرژی جنبشی $E_k = E - E_0$ منفی خواهد بود که ممکن است. بنابراین، اگر $E < E_0$ باشد، $x > 0$ نشاندهنده ناحیه‌ای است که بر طبق مکانیک کلاسیک ممنوع است. این بدان معنی است که در موردا لکترونهای آزاد موجود در فلز، آن عده از الکترونهای با انرژی $E < E_0$ نمی‌توانند از فلز بگریزند و در نتیجه، وقتی به سطح فلز برستند مجدداً به داخل آن باز می‌گردند. برای به دست آوردن x که در یک پله پتانسیل باشد معادله شرودینگر را به طور جداگانه برای نواحی $x < 0$ (یا ناحیه I) و $x > 0$ (یا ناحیه II) بنویسیم. در ناحیه I، که در آن $E_p = E_0$ معادله (۳۰.۲) به صورت زیر درمی‌آید

$$\frac{d^2\psi_1}{dx^2} + \frac{2mE}{\hbar^2}\psi_1 = 0$$

که با معادله (۴.۲) برای یک ذره آزاد یکسان است. جواب عمومی آن از نوعی است که با معادله (۷.۲) داده می‌شود با

$$\psi_1(x) = Ae^{ikx} + Be^{-ikx} \quad (10.2)$$

این معادله به این صورت معرف یک ذره فرودی (e^{ikx}) و یک ذره بازتابیده (e^{-ikx}) است. در اینجا دامنه متفاوتی را به ذره بازتابیده نسبت داده ایم تا هر تغییر ممکن باز یکه فرودی را

در نتیجه بازتاب در $x = 0$ به حساب آوریم. در ناحیه (II) که در آن $E_p(x) = E_0$ است، معادله شرودینگر به صورت زیر در می‌آید

$$\frac{d^2\psi_2}{dx^2} + \frac{2m(E - E_0)}{\hbar^2} \psi_2 = 0 \quad (11.2)$$

هنگامی که E کوچکتر از E_0 است، کمیت مثبتی را به صورت $\alpha^2 = 2m(E_0 - E)/\hbar^2$ تعریف می‌کنیم، به گونه‌ای که معادله دیفرانسیل (11.2) به صورت زیر در می‌آید

$$\frac{d^2\psi_2}{dx^2} - \alpha^2 \psi_2 = 0$$

جواب این معادله دیفرانسیل قرکیبی از توابع e^{ax} و e^{-ax} است که با جانشانی مستقیم می‌توان صحت آن را تحقیق کرد. اما تابع افزایشی e^{ax} نمی‌تواند قابل قبول باشد، زیرا می‌دانیم که دامنه میدان در ناحیه (II) بسیار کوچک است. تجربه نشان می‌دهد که یافتن یک ذره در چنین ناحیه‌ای محتمل نیست (در اینجا مجدداً یادآوری می‌کنیم که بر طبق مکانیک کلاسیک چنین چیزی غیرممکن است). بنابراین فقط باید تابع نمایی نزولی e^{-ax} را به کار برد، یعنی

$$\psi_2(x) = Ce^{-ax}$$

اینکه (x) مساوی با صفر نیست حاکی از آن است که احتمالاً ذره در ناحیه (II) یافت می‌شود. این موضوع یکی از جالب‌ترین ویژگی‌هایی است که مکانیک کوانتومی را از مکانیک کلاسیک متمایز می‌کند بدین معنی که در مکانیک کوانتومی، عموماً مرزهای ناحیه‌ای که در آن یک ذره می‌تواند حرکت کند، مرزهای کاملاً مشخصی نیستند. اما چون نمای (x) متفاوت (یا کاوشی) است، احتمال یافتن ذره‌ای با انرژی $E < E_0$ در طرف راست پلۀ پتانسیل (یعنی جایی که $x > 0$)، با افزایش x به سرعت کاهش می‌یابد. بنابراین نتیجه می‌گیریم که به طور کلی، ذره نمی‌تواند جای خیلی دوری برود و داخل ناحیه‌ای شود که بر طبق مکانیک کلاسیک ناحیه ممنوع است.

ثابت‌های A ، B ، و C را فقط در صورتی می‌توانیم تعیین کنیم که از شرط پیوستگی میدان ماده یا تابع موج در $x = 0$ استفاده کنیم. این شرط آشکارا یک الزام فیزیکی است. یعنی تابع موج جایی که پلۀ پتانسیل را قطع می‌کند باید به طور هموار تغییر کند. این شرط ایجاب می‌کند که به ازای $x = 0$ تساویهای زیر برقرار باشد

$$\frac{d\psi_1}{dx} = \frac{d\psi_2}{dx} \quad x = 0$$

این شرایط روابط $A + B = C$ و $i k(A - B) = -\alpha C$ را به دست می‌دهند که به نوبه

نحوه، روابط زیر از آنها نتیجه می‌شود

$$B = \frac{(ik + \alpha)A}{ik - \alpha} \quad , \quad C = \frac{2ikA}{ik - \alpha}$$

به طوری که

$$\psi_1(x) = A \left(e^{ikx} + \frac{ik + \alpha}{ik - \alpha} e^{-ikx} \right), \quad \psi_2(x) = \frac{2ik}{ik - \alpha} A e^{-\alpha x}$$

به این صورتی که تابع ψ را نوشته‌ایم، $|A|^2$ شدت میدان ورودی است. شدت میدان بازتابیده عبارت است از

$$|B|^2 = \left| \frac{ik + \alpha}{ik - \alpha} A \right|^2 = \frac{ik + \alpha}{ik - \alpha} \cdot \frac{-ik + \alpha}{-ik - \alpha} |A|^2 = |A|^2$$

بنابراین نتیجه می‌گیریم که هم میدان فرودی و هم میدان بازتابیده شدت یکسانی دارند. این نتیجه را می‌توان به این صورت تعبیر کرد که، تمام ذراتی که با انرژی $E < E_0$ به پلۀ پتانسیل می‌رسند بعقب بر می‌گردند، از جمله آنهای که اندکی به داخل ناحیه (II) نفوذ می‌کنند. این تعبیر با تصور فیزیکی این فرایند سازگاری دارد.

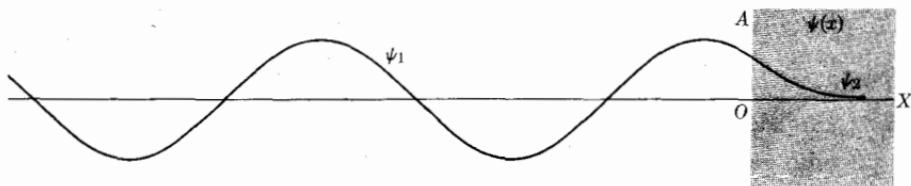
تابع $(x)\psi$ را می‌توان به صورت زیر نیز نوشت

$$\psi_1(x) = \frac{A}{ik - \alpha} [(ik - \alpha)e^{ikx} + (ik + \alpha)e^{-ikx}]$$

با توجه به رابطه $e^{\pm ikx} = \cos kx \pm i \sin kx$ ، رابطه فوق به صورت زیر در می‌آید

$$\psi_1(x) = \frac{2ik}{ik - \alpha} A \left(\cos kx - \frac{\alpha}{k} \sin kx \right)$$

از این رو، بدون توجه به ضریب مختلط مشترک $(ik/(ik - \alpha))$ که در ψ_1 و ψ_2 ضرب می‌شود، هردو تابع را می‌توان به وسیله منحنیهای موجود در شکل ۴.۲ نمایش داد. هرچه انرژی پتانسیل E بزرگتر باشد مقدار α نیز بزرگتر خواهد بود و در نتیجه، به ازای $x > 0$ و به ازای انرژی معین E ، تابع ψ_2 سریعتر به صفر می‌رسد. در حد، یعنی وقتی E خیلی بزرگ است α نیز خیلی بزرگ می‌شود و تابع ψ_2 اساساً برابر با صفر می‌شود ($\psi_2 = 0$)، در این صورت هیچ ذره‌ای نمی‌تواند بهداخداخ، ناحیه‌ای که بر طبق مکانیک کلاسیک ناحیه ممنوع است (یعنی به طرف راست و به ازای $x > 0$) نفوذ کند.



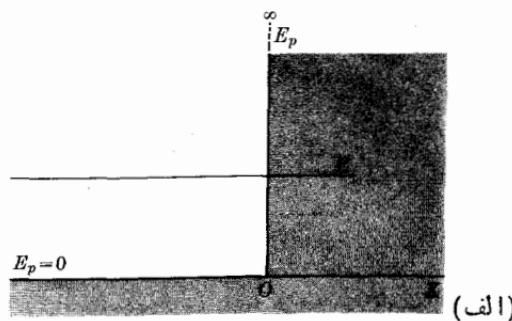
شکل ۴.۲ تابع موج یک پلۀ پتانسیل به ارتفاع E هنگامی که انرژی ذره کوچکتر از E است.

بعبارت دیگر، تمام ذرات در $x=0$ بازتابیده می‌شوند. در این حالت، عبارت بالا برای پلۀ به صورت زیر درمی‌آید

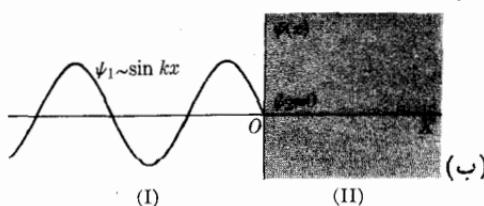
$$\psi_1 = 2iA \sin kx = C \sin kx$$

این موضوع در شکل ۵.۲ نشان داده شده است. (به داشجو توصیه می‌شود که این وضعیت را با وضعیت امواج واقع بر دیسمنی که یک انتها یش ثابت است مقایسه کند.)

ب) حالت $E > E_p$. در این حالت، هرگاه مجدداً فرض کنیم که ذرات از طرف چپ به پلۀ نزدیک می‌شوند، توصیف کلاسیکی این است که تمام ذرات به داخل ناحیه (II) پیش می‌روند، هرچند با سرعتی کمتر از سرعت در ناحیه (I). در $x=0$ ، ذرات ناگهان شتاب منفی می‌گیرند زیرا انرژی جنبشی آنها در ناحیه (II) کوچکتر از انرژی جنبشی در ناحیه (I) است. باید توجه داشت که توصیف مکانیک کوانتومی در این مورد متفاوت



(الف)



(II)

(I)

شکل ۵.۲ (الف) دیوار پتانسیل. ذره نمی‌تواند به داخل ناحیه $x < 0$ نفوذ کند. (ب) تابع موج منبوط به دیوار پتانسیل.

است. در ناحیه (I)، جواب هنوز هم با معادله (۱۰.۴) یعنی با $\psi_1 = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$ داده می‌شود، البته اگر فرض کنیم که امکان بازتاب تعدادی از ذرات وجود دارد (این فرض را بعداً بررسی خواهیم کرد). اما در ناحیه (II) جواب به‌شکل دیگری خواهد بود زیرا در این حالت E بزرگتر از E_0 است و باید کمیت مثبت $k'^2 = 2m(E - E_0)/\hbar^2$ را به طریقی تعریف کنیم که معادله (۱۱.۲) به صورت زیر درآید.

$$\frac{d^2\psi_2}{dx^2} + k'^2\psi_2 = 0$$

جواب این معادله تیز شبیه به جواب معادله (۷.۲) است. چیزی که در این حالت مسلم است این است که در ناحیه (II) ذراتی داریم که فقط به طرف راست حرکت می‌کنند و از این‌رو، باید بنویسیم

$$\psi_2(x) = Ce^{ik'x} \quad (12.2)$$

در این صورت با به کار بردن شرایط مرزی در $x=0$ ، در مورد توابعی که با معادله‌های (۱۰.۲) و (۱۲.۲) داده می‌شوند، خواهیم داشت

$$A + B = C, \quad k(A - B) = k'C$$

که جوابهای آنها به صورت زیرند

$$B = \frac{(k - k')A}{(k + k')}$$

$$C = \frac{2kA}{(k + k')}$$

به گونه‌ای که

$$\psi_1(x) = A \left(e^{ikx} + \frac{k - k'}{k + k'} e^{-ikx} \right)$$

$$\psi_2(x) = \frac{2k}{k + k'} A e^{ik'x}$$

اینکه B صفر نیست نشانه آن است که تعدادی از ذرات در $x=0$ بازتابیده شده‌اند، که بازهم با نتیجه پیشگویی شده در مکانیک کلاسیک تفاوت دارد. این بازتاب رفتار مشخصه

تمام میدانهاست؛ بدین معنی که هر گاه میدانها ضمن انتشار با تاحدیه‌ای موافق شوند که در آن، خواص فیزیکی محیط ناپیوستگی دارد، چنین رفتاری از خود بروز خواهد داد. در حالت مربوط به امواج کشسان و امواج الکترومغناطیسی، این رفتار به خوبی شناخته شده است.

مثال ۲۰۲ ضرایب بازتاب و عبور پلاسیل را به ازای $E > E_0$ تعیین کنید.

حل: سرعت ذره در نواحی (I) و (II) را به ترتیب با $v = p/m = \hbar k/m$ و $v' = \hbar k'/m$ نمایش می‌دهیم. با توجه به اینکه شدت ذرات ورودی (یعنی تعداد ذراتی) که در یکای حجم در باریکه فرودی وجود دارند) با $|A|^2$ داده می‌شود، در این صورت، «شار» باریکه ورودی یا چگالی جریان ذره (یعنی تعداد ذراتی) که در یکای زمان از یکای سطح عبور می‌کنند) مساوی با $|A|^2/v$ خواهد بود. «شار» میدان بازتاب‌پذیر برابر با $|B|^2/v$ است زیرا برای میدان بازتاب‌پذیر، سرعت تغییر نمی‌کند. سرانجام، شار میدان عبوری نیز مساوی با $|C|^2/v$ است. بنابراین ضرایب بازتاب و عبور عبارت اند از

$$R = \frac{v|B|^2}{v|A|^2} = \left(\frac{k-k'}{k+k'} \right)^2$$

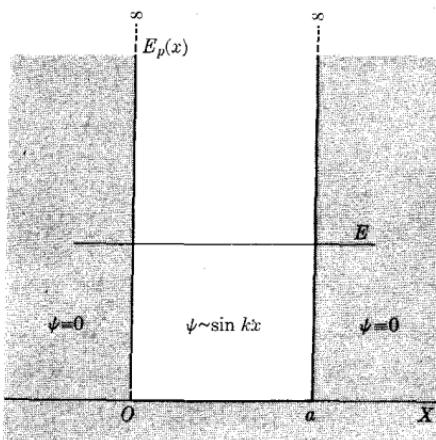
$$T = \frac{v'|C|^2}{v|A|^2} = \frac{k'}{k} \left(\frac{2k}{k+k'} \right)^2 = \frac{4kk'}{(k+k')^2}$$

هم R و هم T کوچکتر از واحدند زیرا باریکه ذرات ورودی به باریکه‌های بازتاب‌پذیر و عبوری تجزیه می‌شود. به داشجو توصیه می‌شود که درستی رابطه $R+T=1$ را، که شرط پاسخگویی تعداد ذرات ایجاد می‌کند، تحقیق کند، زیرا شار ذرات ورودی باید با مجموع شار ذرات بازتاب‌پذیر و عبوری برابر باشد.

۵.۲ ذره در جعبه پتانسیل

به عنوان مثال دوم، حالتی را در نظر می‌گیریم که در آن ذره مقید است، همچون مولکولهای گاز داخل یک جعبه در ناحیه‌ای از $x=a$ تا $x=0$ حرکت کند. در این حالت، مولکول‌ها تا قبیل از برخورد با دیواره آزادانه حرکت می‌کند و پس از برخورد نیز به عقب برگردند. برای الکترون آزاد موجود در یک قطعه فلز نیز وضع مشابهی وجود دارد، البته به شرطی که از برهم‌کنش الکترون با یونهای مشت چشمپوشی کنیم و از تفاضل سد پتانسیل نیز به مراتب از انرژی جنبشی الکترون بزرگتر باشد. در چنین حالتی الکترون می‌تواند آزادانه در داخل فلز حرکت کند ولی نمی‌تواند از آن خارج شود.

در اینجا می‌توان هر یک از این وضعیت‌های فیزیکی را مطابق شکل ۶.۲ با پتانسیل راستگوشه‌ای نمایش داد. این پتانسیل و نمودار انرژی پتانسیل شکل ۳.۲، حالت ساده‌شده‌ای



شکل ۴.۲ جعبهٔ پتانسیل یک بعدی به پهنای a .

از انرژیهای پتانسیلی هستند که در واقع در طبیعت وجود دارند. این نمودار انرژی پتانسیل ساده شده به جعبهٔ پتانسیل معروف است. به ازای $x < 0$ خواهیم داشت $E_p(x) = 0$ ، از $x = a$ ، انرژی پتانسیل زیرا ذره در چنین ناحیه‌ای آزادانه حرکت می‌کند ولی در $x = a$ و $x = 0$ ، انرژی پتانسیل ناگهان به بینهایت افزایش می‌یابد. این گفته بدان معنی است که در چنین نقاطی نیروهای بسیار قوی وارد می‌شود و آن را مجبور به بازگشت می‌کند. بنابراین، بدون توجه به اینکه مقدار انرژی E چقدر است، ذره نمی‌تواند در طرف چپ $x = 0$ یا طرف راست $x = a$ وجود داشته باشد. (شکل ۴.۲) و بحث بخش ۴.۲ درباره مقادیر خیلی بزرگ E را به خاطر بیاورید. در این صورت در دوناحیه ($x < 0$ و $x > a$) تابع موج برابر صفر است یعنی $\psi(x) = 0$. در ناحیه $a < x < 0$ مسئلهٔ پادشه اساساً همان مسئلهٔ ذره آزاد است. معادله شرودینگر برای تابع موج ذره آزاد همان معادله (۵.۲) است، یعنی

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + k^2\psi = 0, \quad k^2 = \frac{2mE}{\hbar^2}$$

چون ذره میان $x = a$ و $x = 0$ به طرف جلو وعقب حرکت می‌کند تابع موج (مانند حالت مر بوط به پلهٔ پتانسیل) با معادله (۷.۲) داده می‌شود، یعنی

$$\psi(x) = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

که شامل حرکت در هردو جهت است. طبق شرایط مرزی لازم است که در $x = a$ و $x = 0$ تابع موج مساوی با صفر باشد، یعنی $\psi(x) = 0$ ، در این صورت

$$\psi(x = 0) = A + B = 0$$

$$B = -A$$

بنا بر این

$$\psi(x) = A(e^{ikx} - e^{-ikx}) = 2iA \sin kx = C \sin kx$$

که در آن ضریب C برابر است با $2iA$. شرط مرزی در $x=a$ نیز رابطه

$$\psi(x=a) = C \sin ka = 0$$

را به دست می‌دهد. چون C نمی‌تواند صفر باشد، (زیرا در این صورت تابع موجی وجود نخواهد داشت) بنا بر این نتیجه می‌گیریم $\sin ka = 0$ و یا $ka = n\pi$ که در آن n یک عدد درست است. از حل این رابطه برای k داریم

$$k = \frac{n\pi}{a} \quad \text{یا} \quad p = \hbar k = \frac{n\pi\hbar}{a} \quad (13.2)$$

که مقادیر ممکن تکانهٔ ذره، یعنی $p = \hbar k$ ، را به دست می‌دهد. انرژی ذره، متناظر با مقادیر k کسه به وسیلهٔ معادله (۱۳.۲) داده می‌شوند، عبارت است از

$$E = \frac{p^2}{2m} = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} = \frac{n^2 \pi^2 \hbar^2}{2ma^2} \quad (14.2)$$

و یا اگر E_1 انرژی بهازی $n=1$ باشد، در این صورت می‌توان نوشت

$$E = E_1, 4E_1, 9E_1, \dots$$

بنا بر این، نتیجه می‌گیریم که ذره نمی‌تواند هر مقدار انرژی دلخواهی داشته باشد بلکه فقط می‌تواند مقادیری را که با معادله (۱۴.۲) داده می‌شوند و در شکل ۷.۲ نیز نشان داده شده‌اند، اختیار کند. به طور خلاصه، انرژی ذره کوانتیزه است. این وضع جدیدی است زیرا در مثال قبل در پلۀ پتانسیل مجبور نبودیم که هیچگونه محدودیتی بر انرژی تحمیل کنیم.

۱. داشجود همکن است تشابه فوق العاده زیاد میان روش‌های ریاضی به کارفته در چندین مسئلهٔ فیزیکی متفاوت را تشخیص دهد، همان‌ریسمان هر تعشی با دوانتهای ذات و مسئلهٔ ذره در جعبهٔ پتانسیل. همچنان که مشاهده‌می‌شود، وضع فیزیکی تغییر می‌کند ولی تکنیک ریاضی بدون تغییر باقی می‌ماند (به همین دلیل است که قبل از شروع به مطالعهٔ فیزیک، باید ریاضیات پایه‌را به طور کامل فرا گرفته باشیم). البته نباید چنین تصور شود که چون صور تبدیل ریاضی یکسان است، پس وضعیتهای فیزیکی نیز مشابه‌اند. به عنوان مثال، نباید امواج مادی را با امواج موجود در طول یک ریسمان مشابه دانست.

$$E_1 = 16E_1 \quad n=4$$

$$E_3 = 9E_1 \quad n=3$$

$$E_2 = 4E_1 \quad n=2$$

$$E_1 = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2ma^2} \quad n=1$$

شکل ۷۰۲ ترازهای انرژی برای جمعیّة پتانسیل یک بعدی.

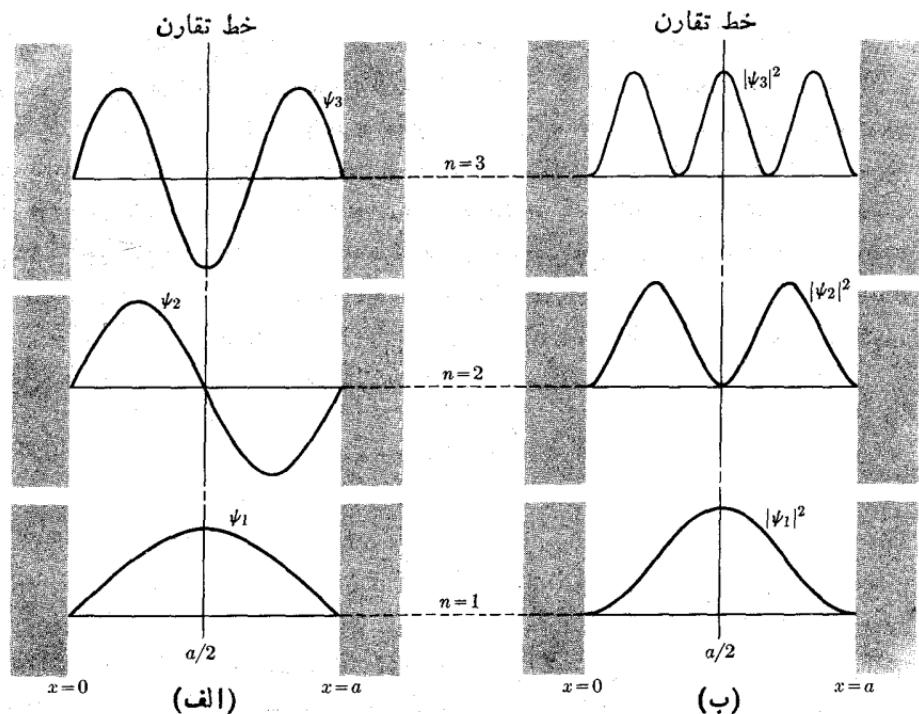
این وضع که تنها مقادیر انرژی مشخصی می‌توانند مجاز باشند، به هیچ‌وجه ویژگی خاص این مسئله بخصوص نیست، بلکه عموماً هر وقت معادله شرودینگر (۳.۲) را برای انرژی پتانسیل حل می‌کنیم که ذره‌ای را در ناحیه محدودی محبوب می‌کند، چنین وضعی صادق است. (یادآوری می‌کنیم که در حالت پلا پتانسیل، ذره در ناحیه محدودی حبس نمی‌شود و بنا بر این انرژی نیز کوانتیمه نیست.) کوانتش انرژی ناشی از این حقیقت است که تابع موج بهوسیله انرژی پتانسیل و شرایط مرزی تعیین می‌شود. به طور کلی هر تابع موج قابل قبول (x) لبکه شرایط مرزی مسئله فیزیکی را برآورده کند، فقط می‌تواند برای مقادیر مشخص انرژی E_1, E_2, E_3, \dots وجود داشته باشد. بنا بر این، صور تبدیل ریاضی مکانیک کوانتمی، آن‌طور که با معادله شرودینگر داده می‌شود، کوانتش انرژی و یک مجموعه گستته از ترازهای انرژی مجاز را به طور طبیعی باهم وحدت می‌دهد. در این مسئله، علاوه بر پی بردن به این حقیقت که انرژی کوانتیمه است، این نتیجه را نیز گرفتیم که تکانه ذره نیز کوانتیمه است و می‌تواند مقادیر ممکنی را که با معادله (۱۳.۲) داده می‌شوند اختیار کند. با وجود این، این مسئله یک حالت کلی نیست.

تابع موجهای متناظر با مقادیر E_n که با رابطه (۱۳.۲) داده می‌شوند عبارت اند از

$$\psi_n(x) = C \sin\left(\frac{n\pi x}{a}\right) \quad (15.2)$$

که در حقیقت با توابع دامنه مجاز برای امواج ایستاده موجود در دیسمان مرتبش بادو انتهای ثابت یکسان اند. در شکل ۸.۲ (الف)، تابع موجها برای سه ترازاول انرژی نشان داده شده است. در شکل ۸.۲ (ب) نیز چگالی احتمال $|\psi_n|^2$ برای همان ترازهای انرژی نمایش داده شده است.

ضمناً در این حالت ساده می‌توانیم مقادیر انرژی داده شده با معادله (۱۴.۲) را با



شکل ۸.۲ (الف) سه تابع موج اول برای ذره موجود درجعیه پتانسیل. (ب) چگالیهای احتمال متناظر با سه حالت بالا.

استفاده از مقایسه با دیسمان مرتعش به دست آوریم. یادآوری می‌کنیم که در دیسمان با دو انتهای ثابت و به فاصله a از یکدیگر فقط در صورتی امواج ایستاده تشکیل می‌شود که، طول موج λ مقادیر زیر را دارا باشد

$$\frac{1}{2}\lambda = a, \frac{1}{2}a, \frac{1}{3}a, \dots, \frac{1}{n}a$$

پا

$$\lambda = \frac{2a}{n}$$

در این صورت $p = h/\lambda = nh/2a = n\pi\hbar/a$ مقادیر ممکن تکانه هستند که با معادله (۱۳.۲) سازگارند؛ بنابراین، انرژی با معادله (۱۴.۲) داده می‌شود اما برای پتانسیلهای پیچیده‌تر، از این قیاس استفاده نمی‌شود، و یک جواب معادله شرودینگر موردنیاز است. یادآوری این نکته جالب به نظر می‌رسد که کمینه انرژی ذره موجود درجعیه پتانسیل

برابر است با $E_1 = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2ma^2}$ و نه با صفر (همچنان که انتظار می‌رود). این کمینه انرژی به‌اصل عدم قطعیت مر بوط می‌شود. واضح است که عدم قطعیت در مکان ذره عبارت است از $\Delta x \approx a$. ذره با تکانه p درحال حرکت به طرف جلو وعقب است و در این صورت، عدم قطعیت در تکانه به صورت $\Delta p \approx p$ خواهد بود. اصل عدم قطعیت ایجاد می‌کند که $\Delta x \Delta p \geq h$ می‌دهد. وجود انرژی نقطهٔ صفر که معمولاً با E_1 مشخص می‌شود نمونهٔ تمام مسائلی است که در آنها یک ذره در ناحیهٔ محدودی محبوس شده است.

برای تکمیل این بحث، ثابت C را که در معادلهٔ (۱۵.۲) ظاهر شده است تعیین می‌کنیم. در این حالت، برای شرط بهنجارش (۲۱.۲) داریم

$$\int_{-a}^a |\psi_n|^2 dx = 1$$

یا

$$C^2 \int_{-a}^a \sin^2 \frac{n\pi x}{a} dx = 1$$

زیرا گسترهٔ تابع از صفر تا a است. مقدار انتگرال برابر است با $a/2$. بنابراین $C = \sqrt{2/a}$ یا $C^2(a/2) = 1$

$$\psi_n(x) = \sqrt{\frac{2}{a}} \sin\left(\frac{n\pi x}{a}\right)$$

یکی دیگر از خواص جالب تابع موجهاً این است که این توابع بوهم عمودند، یعنی

$$\int_{-a}^a \psi_n^* \psi_{n'} dx = 0 \quad n \neq n' \quad (16.2)$$

در حالت مورد بحث می‌توان صحبت این گفته را به طریق زیر تحقیق کرد. با توجه به اینکه توابع $(x)_n$ همهٔ حقیقی اند و بنابراین $(x)_n \psi_n(x) \equiv 0$ می‌توان نوشت

$$\begin{aligned} \int_{-a}^a \psi_n^* \psi_{n'} dx &= \frac{2}{a} \int_{-a}^a \sin \frac{n\pi x}{a} \sin \frac{n'\pi x}{a} dx \\ &= \frac{1}{a} \int_{-a}^a \left[\cos \frac{(n-n')\pi x}{a} - \cos \frac{(n+n')\pi x}{a} \right] dx = 0 \end{aligned}$$

که در آن از روابط مثلثاتی برای $\cos(\alpha \pm \beta)$ استفاده شده است.

می‌توان نشان داد که خاصیت معامل بودن خاصیت کلی جوابهای معادلهٔ شرودینگر است و منحصر به توابع جعبهٔ پتانسیل نیست (بخش ۱۲.۰۲).

مثال ۳۰.۲ ترازهای انرژی وتابع موجهای مربوط به یک ذره واقع در داخل جعبه پتانسیلی به اضلاع a , b , و c را به دست آورید (شکل ۹.۰۲).

حل: با تعمیم استدلال قبلی، یادآوری می‌کنیم که سه مؤلفه p_x , p_y , و p_z تکانه ذره باید در روابطی مشابه با معادله (۱۳۰.۲) برای جعبه یک بعدی صدق کنند بنابراین

$$p_x = \frac{\pi \hbar n_1}{a}, \quad p_y = \frac{\pi \hbar n_2}{b}, \quad p_z = \frac{\pi \hbar n_3}{c}$$

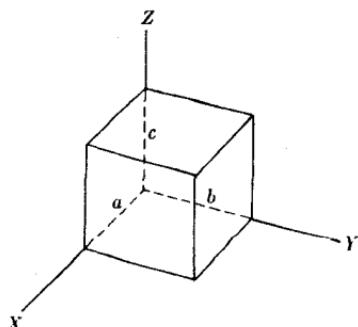
که در آن n_1 , n_2 , و n_3 اعداد درست‌اند. در این صورت

$$E = \frac{1}{2m} p^2 = \frac{1}{2m} (p_x^2 + p_y^2 + p_z^2) = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2m} \left(\frac{n_1^2}{a^2} + \frac{n_2^2}{b^2} + \frac{n_3^2}{c^2} \right) \quad (17.02)$$

رابطه بالا ترازهای انرژی ذره واقع در جعبه پتانسیل سه بعدی را به دست می‌دهد. از مقایسه معادله (۱۷.۰۲) با معادله (۱۵.۰۲) نتیجه می‌گیریم که تابع موج را می‌توان به صورت زیر بیان کرد

$$\psi = C \sin \frac{n_1 \pi x}{a} \sin \frac{n_2 \pi y}{b} \sin \frac{n_3 \pi z}{c} \quad (18.02)$$

در اینجا داشجو باید با جانشانی مستقیم معادله (۱۸.۰۲) در معادله شرودینگر (۹.۰۲)، به ازای $E_p = E_p$, نشان دهد که مقدارداده شده به وسیله معادله (۱۷.۰۲) برای انرژی نیز قابل حصول است و در شش رخ جعبه پتانسیل نیز تابع موج مساوی با صفر است، یعنی $\psi = 0$. این همان در بایستی بود که برای جعبه پتانسیل یک بعدی در نظر گرفتیم. همچنین توجه کنید که معادله (۱۸.۰۲) از لحاظ صوری معادل با معادله تابع دامنه برای امواج ایستاده به دام افتاده در یک کاوک راستگو شه است.



شکل ۹.۰۲ جعبه پتانسیل سه بعدی.

یک وضع مهم هنگامی پیش می‌آید که جمعهٔ پتانسیل مکعبی باشد، یعنی $a = b = c$ در این حالت، انرژیهای ممکن با رابطهٔ زیر داده می‌شوند

$$E = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2} (n_1^2 + n_2^2 + n_3^2) = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2} k^2$$

که در آن $k^2 = n_1^2 + n_2^2 + n_3^2$ و تابع موجهای متناظر عبارت اند از

$$\psi = C \sin \frac{\pi n_1 x}{a} \sin \frac{\pi n_2 y}{a} \sin \frac{\pi n_3 z}{a}$$

توجه کنید که انرژی فقط به $k^2 = n_1^2 + n_2^2 + n_3^2$ وابسته است. این بدان معنی است که انرژی تمام حالت‌های متناظر با تمام اعداد درست n_1, n_2, n_3 و n که مقدار یکسانی را برای k به دست می‌دهند، یکسان است. اما، هنگامی که اعداد n_1, n_2, n_3 تغییر می‌کنند بی‌آنکه مقدار k تغییر کند، تابع موج نیز تغییر خواهد کرد. از این‌رو ممکن است یک تراز انرژی مشخص به چندین تابع موج یا حالت‌های دینامیکی وابسته باشد. در چنین وضعی گفته می‌شود که تبیهگنی وجود دارد. مرتبهٔ تبیهگنی هر تراز انرژی که با یک نمایش داده می‌شود، پر ابراست با تعداد تابع موجهای متفاوت (یا مستقل) مربوط به این تراز انرژی. در جدول ۱۰.۲، این موضوع برای شش تراز اول انرژی یک جمعهٔ پتانسیل مکعبی شکل نشان داده شده است و در آن E_1 برابر است با $\frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2}$.

جدول ۱۰.۲ ترازهای انرژی و تبیهگنیها در جمعهٔ پتانسیل مکعبی شکل
 $(E_1 = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2})$

تبیهگنی g	ترکیبیهای n_3, n_2 و n_1	انرژی
۱	(۱, ۱, ۱)	$3E_1$
۴	(۲, ۱, ۱)(۱, ۲, ۱)(۱, ۱, ۲)	$6E_1$
۳	(۲, ۲, ۱)(۲, ۱, ۲)(۱, ۲, ۲)	$9E_1$
۶	(۳, ۱, ۱)(۱, ۳, ۱)(۱, ۱, ۳)	$11E_1$
۱	(۲, ۲, ۲)	$12E_1$
۶	(۱, ۲, ۳)(۳, ۲, ۱)(۲, ۳, ۱)	$14E_1$
	(۱, ۳, ۲)(۲, ۱, ۳)(۳, ۱, ۲)	

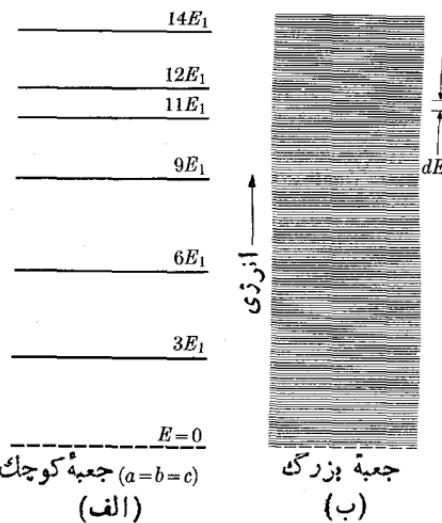
مثال ۴۰۲ تعداد ترازهای انرژی موجود در گستره کوچک انرژی dE برای ذرهای واقع در جعبه پتانسیل بسیار بزرگ را مورد بحث قرار دهید.

حل: برای سهولت، جعبه پتانسیل مکعبی شکلی به اضلاع a را در نظر می‌گیریم. در این صورت با توجه به مسئله قبل، ترازهای انرژی ذره در جعبه با رابطه زیر داده می‌شوند

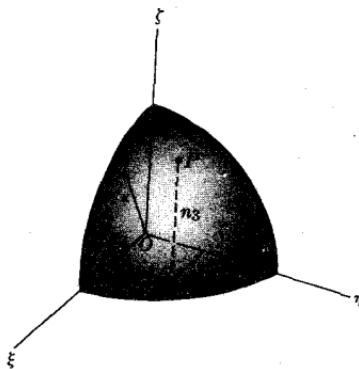
$$E = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2} (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2)$$

که در آن n_x, n_y و n_z اعداد درست‌اند. مشاهده می‌کنیم که برای جعبه کوچک (یعنی مقدار کوچک a ، ترازهای انرژی مطابق آنچه در شکل ۱۰۰۲ (الف) نشان داده شده است از یکدیگر فاصله دارند. ولی برای جعبه بسیار بزرگ، همانند حالت مر بوط به مولکولهای گاز موجود در ظرف یا برای الکترونهای موجود در فلز، ترازهای متواالی به قدری بهم نزدیک‌اند که عملاً طیف پیوسته‌ای را مانند شکل ۱۰۰۲ (ب) تشکیل می‌دهند. مسئله این است که تعیین کنیم وقتی جعبه پتانسیل بسیار بزرگ است، چه تعداد تراز انرژی در گستره کوچک dE وجود داردند. این مسئله خیلی شبیه به مسئله پیدا کردن مدهای نوسان امواج بهدام افتاده در کاواکی است که ابعاد آن خیلی بزرگتر از طول موج است.

اکنون مختصات ξ, η و ζ در یک فضای نمایشی مشخص را معرفی می‌کنیم (شکل ۱۱۰۲). هر نقطه با مختصات $\xi = n_x, \eta = n_y$ و $\zeta = n_z$ نشان‌دهنده یک تراز انرژی است و به هر نقطه در این فضای نمایشی یک سلول با حجم واحد مر بوط می‌کنیم. در اینجا dE را به صورت $\xi^2 + \eta^2 + \zeta^2 = k^2$ تعریف می‌کنیم و می‌گوییم تعداد نقاطی که مختصات



شکل ۱۰۰۲ ترازهای انرژی برای (الف) جعبه پتانسیل کوچک، (ب) جعبه پتانسیل بزرگ.



شکل ۱۱۰۲

درست مثبت دارند و بر سطح کره‌ای به شعاع k قرار دارند، حالت‌های مختلف وابسته به انرژی E را به دست می‌دهند که در آن

$$E = \frac{\pi^2 \hbar^2}{4ma^2} k^2$$

برای به دست آوردن تعداد حالت‌های $N(E)$ با انرژی بین صفر و E باید حجم یک هشتم کره‌ای به شعاع k را تعیین کنیم، زیرا فقط مقادیر مثبت n_1, n_2, n_3 مجازند. بنابراین، با به خاطر آوردن اینکه $\hbar = h/2\pi$ است، خواهیم داشت

$$N(E) = \frac{1}{8} \left(\frac{4}{3} \pi k^3 \right) = \frac{\pi}{4} V \left(\frac{2mE}{\pi^2 \hbar^2} \right)^{3/2} = \frac{8\pi V}{3\hbar^3} (2m^3)^{1/2} E^{3/2}$$

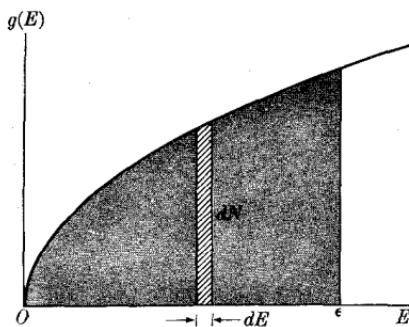
که در آن $V = a^3$ حجم جعبه پتانسیل است. تعداد حالت‌های با انرژی بین E و $E + dE$ نیز با دیفرانسیل گیری از عبارت بالا به دست می‌آید

$$dN(E) = \frac{4\pi V (2m^3)^{1/2}}{\hbar^3} E^{1/2} dE$$

برای سهولت می‌نویسیم $dN(E) = g(E) dE$ ، بنابراین

$$g(E) = \frac{dN}{dE} = \frac{4\pi V (2m^3)^{1/2}}{\hbar^3} E^{1/2} \quad (11.2)$$

برابر تعداد حالتها در بازه واحد انرژی در انرژی E است. تابع $g(E)$ در شکل ۱۱۰۲ رسم شده است. مساحت باریکه‌ای به پهنای dE نیز تعداد متاظر $dN = g(E) dE$ از



شکل ۱۲۰۲ چگالی ترازهای انرژی در جعبه پتانسیل مکعبی شکل بزرگ.

حالتها را در این گستره انرژی مشخص می‌کند. مساحت زیر منحنی از 0 تا $E = \epsilon$ تعداد کل حالتها را در این بازه انرژی به دست می‌دهد. بعداً در حل مسائل از معادله (۱۹.۰۲) استفاده می‌کنیم.

گاهی بهتر است که برای سهولت از تعداد حالتهای موجود در بازه تکانه dN بین p و $p + dp$ استفاده کنیم. با توجه به اینکه ذره موجود در داخل جعبه همچون یک ذره آزاد رفتار می‌کند، برای انرژی رابطه $E = p^2/2m$ را خواهیم داشت. در اینجا (p) را طوری تعریف می‌کنیم که $dN = g(p) dp = g(E) dE$ باشد و در نتیجه داریم

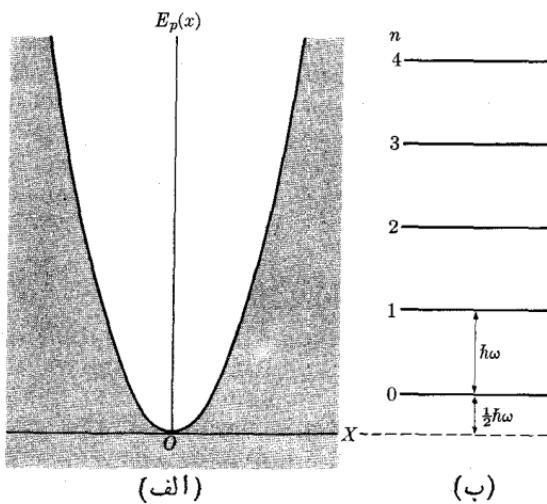
$$\frac{dN}{dp} = g(p) = g(E) \frac{dE}{dp} = \frac{4\pi V}{h^3} p^2$$

این رابطه برای تعداد مدهای امواج طولی بهدام افتاده در کواکی به حجم V نیز به کار می‌رود. در این حالتها بهتر است که از بسامد v استفاده کنیم. با توجه به رابطه $p = h/\lambda$ و $v = c/\lambda$ که در آن c سرعت فاز امواج است، و با تعریف (v) به طریقی که $g(v) dv = g(p) dp$ باشد، رابطه مفیدی را به صورت زیر به دست خواهیم آورد

$$g(v) = g(p) \frac{dp}{dv} = \frac{4\pi V}{c^3} v^2 \quad (۲۰.۰۲)$$

۶.۲ نوسانگر هماهنگ

یک مسئله فیزیکی مهم عبارت است از مسئله نوسانگر هماهنگ که انرژی پتانسیل آن، همان طور که در شکل ۱۳.۰۲ دیده می‌شود، با رابطه $E_p = kx^2/2$ داده می‌شود. این مسئله می‌تواند اطلاعات پر اهمیتی را درباره ارتعاشات اتمی در مولکولها و جامدات فراهم کند، زیرا در تقریب اول می‌توان فرض کرد که حرکت نسبی اتمها در داخل مولکولها و جامدات به صورت حرکت نوسانی هماهنگ است. در این حالت، معادله شرودینگر به صورت زیر درمی‌آید



شکل ۱۳.۲ (الف) انرژی پتانسیل نوسانگر هماهنگ.
 (ب) ترازهای انرژی.

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{1}{2} kx^2 \psi = E\psi$$

در اینجا بر آن نیستیم که این معادله را به طریق صوری حل کنیم، بلکه فقط می خواهیم نتایج اساسی آن را بیان کنیم. با توجه به اینکه پسامد زاویه‌ای برای نوسانگر هماهنگ مساوی با $\omega = \sqrt{k/m}$ است، مقادیر ممکن انرژی ویژه حالتها با رابطه زیر بدست می آید

$$E_n = \left(n + \frac{1}{2}\right) \hbar\omega \quad (21.2)$$

که در آن n مساوی با صفر یا یک عدد درست مثبت است، یعنی $0, 1, 2, 3, \dots = n$. از این‌رو، خواهیم داشت

$$E_n = \frac{1}{2} \hbar\omega, \frac{3}{2} \hbar\omega, \frac{5}{2} \hbar\omega, \dots$$

ترازهای انرژی شکل ۱۳.۲ به یک فاصله از هم قرار دارند و هر کدام به اندازه $\hbar\omega$ (یا به اندازه $h\nu$ ذیرا $\hbar = h/2\pi$ و $\omega = 2\pi\nu$) با تراز مجاور خود اختلاف دارند.

یک نتیجه جالب آن است که کمینه انرژی نوسانگر هماهنگ برای است با $n = 0$ متناظر با $h\nu/2$. این مقدار به‌خوبی نقطه صفر نوسانگر معروف است ذیرا با $n = 0$ متناظر است. این نتیجه، مانند نتیجه مشابه برای جعبه پتانسیل، با اصل عدم قطعیت ارتباط نزدیک دارد. کمینه انرژی کلاسیک با نقطه O ، واقع در قعر منحنی انرژی پتانسیل، متناظر است. اما در چنین نقطه‌ای $x = 0$ نیز $p = 0$ چون در چنین وضعی هیچ نوسانی وجود ندارد، بنابراین ما به طور همزمان و با دقت کافی از مکان و تکانه ذره آگاهی داریم. ظاهراً این گفته

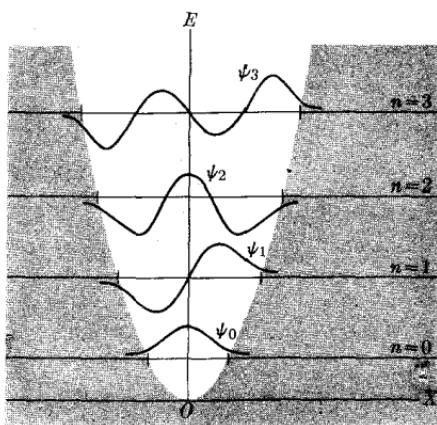
با اصل عدم قطعیت سازگاری ندارد. بنابراین، اولین تراز انرژی یا حالت پایه باشد پایینترین تراز انرژی باشد که با اصل عدم قطعیت سازگار است. برای روشن شدن مطلب یادآوری می‌کنیم که دامنه $\pm x$ نوسانها برای این تراز بخصوص، پسیار کوچک است و در نتیجه می‌توان نوشت $(\Delta x/2) \sim x$. ضمناً دامنه p تغییرات تکانه خیلی کوچک است به گونه‌ای که می‌توان نوشت $(\Delta p/2) \sim p$. انرژی یک نوسانگر کلاسیک با دامنه $\pm x$ برابر است با $E = m\omega^2 x^2$ و با توجه به رابطه $p = m\omega x$ خواهیم داشت.

$$E = \frac{1}{2} m\omega^2 x^2 = \frac{1}{2} \omega(x_0)(m\omega x_0) = \frac{1}{2} \omega x_0 p_0 \sim \frac{1}{8} \omega \Delta x \Delta p \sim \frac{1}{8} \hbar \omega \sim \frac{1}{2} \hbar \omega$$

در اینجا رابطه کلی تابع موجها برای نوسانگر هماهنگ ساده را به دست نمی‌آوریم (مسئله ۱۶.۲). جدول ۲۰.۲ چند تابع موج اول را نشان می‌دهد که در آنها $\pm x$ با حالت پایه متناظر است. این توابع در شکل ۱۶.۲ نشان داده شده‌اند. مشاهده می‌شود که در حدود کلاسیک نوسان، که با خطوط کوتاه قائم در هر حالت نشان داده شده است، این توابع سریعاً صفر نمی‌شوند. همان‌طور که قبلاً در بخش ۴.۲ برای پله پتانسیل در حالت $E < E_0$ به دست آورده‌یم (شکل ۴.۲)، با آنکه به سرعت کاهش می‌یابند، اما از حدود کلاسیکی، فراتر می‌روند. این بدان معنی است که دامنه یک نوسانگر در مکانیک کوانتمویی برخلاف حالت کلاسیک به صورت تیز تعریف نمی‌شود. در مکانیک کوانتمویی ذره می‌تواند در یک لحظه خاص در ناحیه‌ای یافت شود که از نظر مکانیک کلاسیک، نبایستی در آنجا باشد. اما آزمایش‌های زیادی این نتیجه را تأیید می‌کنند (این موضوع را بعداً بررسی خواهیم کرد). در شکل ۱۵.۲ چگالی احتمال $|P(x)|^2$ برای حالت‌های متناظر با تابع موجها موجود

جدول ۲۰.۲ تابع موجها نوسانگر هماهنگ ($a^2 = m\omega/\hbar$)

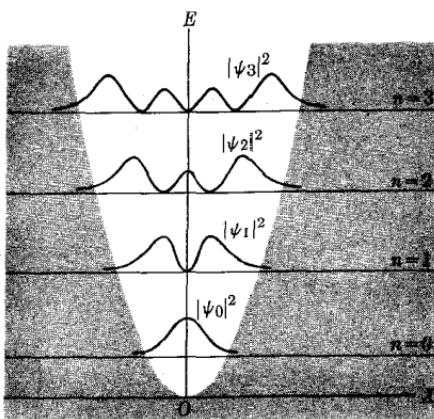
$\psi_n(x)$	E_n	n
$\psi_0(x) = (a/\sqrt{\pi})^{1/2} e^{-ax^2/2}$	$\frac{1}{2} \hbar \omega$	۰
$\psi_1(x) = (a/2\sqrt{\pi})^{1/2} 2ax e^{-ax^2/2}$	$\frac{3}{2} \hbar \omega$	۱
$\psi_2(x) = (a/8\sqrt{\pi})^{1/2} (4a^2x^2 - 2)e^{-ax^2/2}$	$\frac{5}{2} \hbar \omega$	۲
$\psi_3(x) = (a/48\sqrt{\pi})^{1/2} (8a^2x^3 - 12ax)e^{-ax^2/2}$	$\frac{7}{2} \hbar \omega$	۳



شکل ۱۴.۲ تابع موجهای متناظر با چهار تراز اول انرژی نوسانگر هماهنگ.

در شکل ۱۵.۲ نشان داده شده است. توجه کنید که، با اینکه احتمال مشاهده ذره در خارج حدود کلاسیکی نوسان مقدار معینی است اما ذره عمدتاً در ناحیه کلاسیکی محبوس است.

تا اینجا نوسانگرهای خطی، یعنی نوسانگرهایی که فقط در یک بعد نوسان می‌کنند را بررسی کردیم. در حالت کلی (سه بعدی)، مانند حالت مر بوط به اتسه موجود در جامد، ترازهای انرژی با رابطه زیر داده می‌شوند



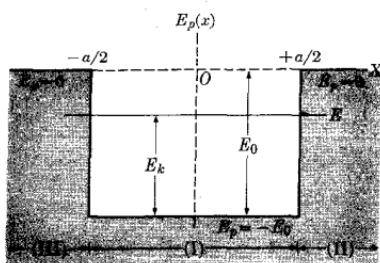
شکل ۱۵.۲ جگالیهای احتمال متناظر با چهار تراز اول انرژی نوسانگر هماهنگ.

$$E_n = \left(n + \frac{1}{4}\right) \hbar\omega \quad (22.2)$$

تنها اختلاف در این است که در اینجا انرژی نقطه صفر به جای مقدار $\hbar\omega/2$ برای مقدار $3\hbar\omega/2$ است، زیرا ما باید انرژی‌های نقطه صفر برای نوسانهای موجود در امتداد محورهای X , Y , و Z متناظر با انرژی $\hbar\omega/2$ برای هر مختصه، را با یکدیگر جمع کنیم.

مثال ۲۵.۲ ویژه حالت‌های ممکن برای انرژی پتانسیل شکل ۱۶.۲ را بررسی کنید. چنین انرژی پتانسیل به‌چاه پتانسیل معروف است. این انرژی پتانسیل با روابط $E_p = -E$ ، $E_p = -E$ ، $E_p = 0$ ، $E_p = a|x|$ ، $E_p = a|x| > a/2$ تعریف می‌شود. این نوع انرژی پتانسیل دارای کاربردهای مهم بسیاری است، مخصوصاً وقتی که با نیروهای کوتاه‌برد سروکار داریم، یعنی نیروهایی که در فواصل بزرگتر از یک مقدار معین (بود) بسیار کوچک و قابل چشمپوشی‌اند. این بدان معنی است که در خارج این برد، مقدار پتانسیل ثابت است. ظاهرآ این وضع در مورد نیروهای هسته‌ای صادق است.

حل: این مسئله معادل است با مسئله دوپله پتانسیل که یکی تصویر آینه‌ای دیگری است و به فاصله a از یکدیگر قرار دارند. از نظر کلاسیک، برای انرژی منفی (یعنی $E < 0$) ذره باید در داخل چاه محبوس باشد یا به عبارت دیگر، ذره میان دو حد $-a/2 \leq x \leq a/2$ باقی بماند اما، با توجه به مثالهای قبلی انتظار می‌رود که چنین وضعی در مکانیک کوانتومی صادق نباشد. برای ناحیه (I)، که در آن $-a/2 \leq x \leq a/2$ ، انرژی پتانسیل ثابت است و ذره، با آنکه مقید است که به طرف جلو و عقب حرکت کند، اما اساساً آزاد است. از این رو، دامنه میدان آن یعنی (x_1, x_2) باید مجدداً تابع هماهنگی از نوع (۲۰.۲) باشد. در نسخه‌ی منوع (II) و (III)، دامنه‌های میدان (x_1, x_2) و (x_2, x_3) باید



شکل ۱۶.۲ چاه پتانسیل راستکوشة یک بعدی به‌هنای E و عمق a .

به طور نمایی نزول کند، یعنی همان طور که قبل در شکل ۴.۲ برای یک پلا پتانسیل منفرد نشان دادیم. بنابراین، شرط موزی به کار رفته برای بدست آوردن تابع موج شکل $a/2 \leq x \leq -a$ و بار دیگر در $x = a/2$ چون ما دو مجموعه شرایط موزی را به کار می بردیم، فقط برای مقادیر مشخصی از انرژی می توانند صادق باشنده در ترتیب، انرژی، E ، ذره موجود در چاه پتانسیل کوانتیله است. مقادیر ممکن E را نمی توان به صورت ساده ای بیان کرد و در اینجا نیز وارد بحث آن نمی شویم (برای یک حالت مشابه به مثال ۲.۶ رجوع کنید). تعداد ترازهای انرژی محدود است و فقط می تواند یک یا دو یا سه و مانند آن باشد، که به عمق E و پهنای چاه پتانسیل، a ، بستگی دارد. یعنی برای حالتی که در آن $E/a^2 < \pi^2 \hbar^2 / 2m$ است، فقط یک تراز انرژی ممکن وجود دارد برای

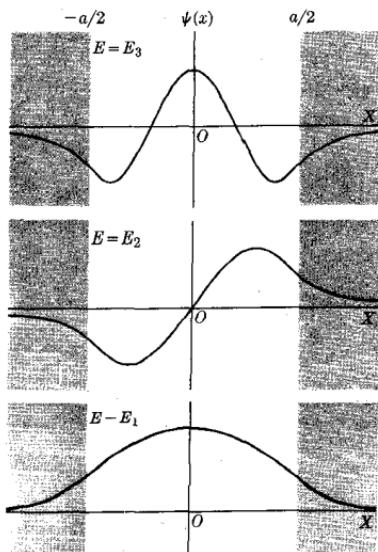
$$\frac{\pi^2 \hbar^2}{2m} < E_0 a^2 < \frac{4\pi^2 \hbar^2}{2m}$$

دو تراز انرژی، و برای

$$\frac{4\pi^2 \hbar^2}{2m} < E_0 a^2 < \frac{9\pi^2 \hbar^2}{2m}$$

نیز سه تراز انرژی وجود دارد و به همین ترتیب.

در شکل ۱۷.۲ تابع موجهای حالت پایه و دو حالت برانگیخته اول، برای حالتی که در آن سه تراز انرژی مجاز نشان داده شده است. مشاهده می شود که تشابهی میان این توابع و تابع موجهای نوسانگر هماهنگ وجود دارد. در اینجاد انشجو باید چگالی احتمال



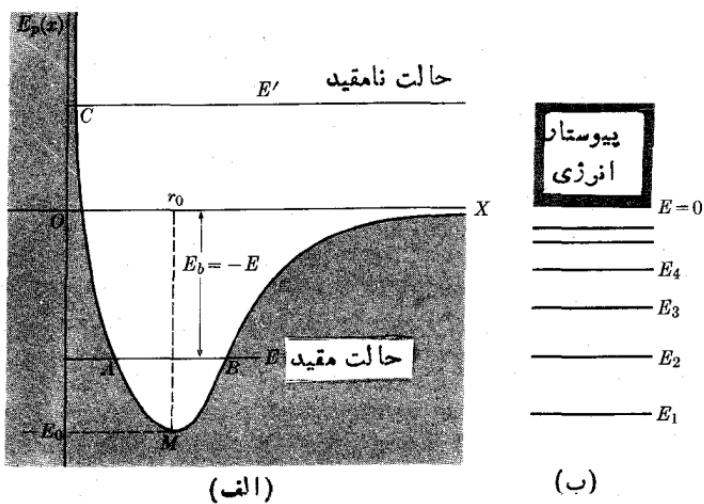
شکل ۱۷.۲ سه تابع موج اول در یک چاه پتانسیل یک بعدی.

$P = \int_{-\infty}^{\infty} E_p(x) dx$ متناظر با این حالتها رسم کند. همچنین بررسی حالتی که در آن $E > E_0$ است و نیز رسم تابع موجها و چگالیهای احتمال را به دانشجو واگذار می‌کنیم. در این حالت تمام مقادیر انرژی قابل قبول‌اند و انرژی کوانتیده نخواهد بود.

۷.۲ ترازهای انرژی و تابع موجها در حالت کلی

در بحث پله پتانسیل، جعبه پتانسیل، نوسانگر هماهنگ، و چاه پتانسیل، ماهیت کلی ویژه حالتها و تابع موجها مطرح می‌شود. شکل ۱۸۰۲ (الف) انرژی پتانسیل $(E_p(x))$ را نشان می‌دهد که با انرژی پتانسیل بدست آمده در مسئله نیروی مرکزی یا در مولکول دو اتنی مشابه است. برای مقادیر بزرگ x ، انرژی پتانسیل به مقدار اساساً ثابتی می‌رسد که بنا به قرارداد آن را صفر انرژی در نظر می‌گیریم. هنگامی که فاصله‌ها کاهش می‌یابند، انرژی پتانسیل کم می‌شود که نشاندهنده نیروی جاذبه است. در M ، انرژی پتانسیل کمینه و برای بر $E_b - E$ است. فاصله متناظر باز O نیز فاصله جدایی تعادل کلاسیکی است. هنگامی که این فاصله مقدار بیشتری کاهش می‌یابد، انرژی پتانسیل به سرعت افزایش می‌یابد که نشاندهنده نیروی دافعه است.

در انرژیهای منفی، حرکت از دیدگاه کلاسیکی مقید است. به عنوان مثال، هنگامی که انرژی ذره E است، از دیدگاه کلاسیک حرکت آن به صورت یک حرکت نوسانی میان A و B است. این نقطه به حدود کلاسیکی نوسان معروف‌اند. برای انرژیهای مثبت $(E > E_c)$ ذره‌ای که از طرف راست به این ناحیه نزدیک می‌شود، هنگام رسیدن به نقطه



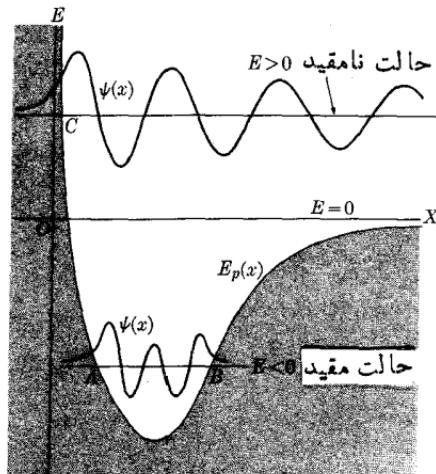
شکل ۱۸۰۲ (الف) معنی انرژی پتانسیل کلی متناظر با نیروی دافعه قوی در مقادیر کوچک x و پرهم کش قابل چشمپوشی در مقادیر بزرگ x . (ب) ترازهای انرژی متناظر با انرژی پتانسیل نشان داده شده در (الف).

متوقف می شود و سپس بد طرف عقب برمی گردد و بهینهایت می رود. بهمین دلیل است که نقطه C به نقطه پرگشت کلاسیکی معروف است.

در مکانیک کوانتومی نیز توصیف همین است، منتهی بعضی خصوصیات جدید پدیدار می شود: (الف) حالتها محدود فقط در اتر ریهای منفی مشخصی پدیدار می شوند به گونه ای که بازی $\circ \leftarrow E$ یک طیف گسته از ترازها یا حالتها اتری وجود دارد. این موضوع صحیح است زیرا بازی $\circ \leftarrow E$ ، حرکت به دوحد کلاسیکی نوسان محدود می شود و از این رو، دشتر متری بر تابع موجودها اعمال می کند. بدین ترتیب جوابهای مناسب معادله شرودینگر فقط برای انرژیهای مشخصی وجود دارند. (ب) حالتها نامحدود فقط برای تمام مثال در حالت مربوط به جعبه پتانسیل به دست آورده اند. این همان وضعی است که به عنوان از ترازها یا حالتها اتری موجود است. دلیل این مطلب این است که وقتی $\circ \leftarrow E$ ، حرکت فقط به یک نقطه، یعنی نقطه پرگشت کلاسیکی، محدود می شود به گونه ای که فقط یک شرط متری مورد نیاز است. درنتیجه، جواب معادله شرودینگر با یک ثابت دلخواه یعنی انرژی، به اندازه کافی انعطاف پذیر خواهد بود. این وضع قبلا در مورد پتانسیل مطرح شده است. از نظر فیزیکی، چنین وضعی به این دلیل رخ می دهد که ما همیشه می توانیم انرژی ذره را هنگامی که در فاصله خیلی زیادی قرار دارد، به طور دلخواهی ثابت در نظر بگیریم. مثلاً هنگامی که ذره بارداری در یک ماشین شتاب می گیرد و سپس به طرف هسته هدفی پرتاب می شود، یا هنگامی که یک اتم با اتم دیگری در گاز برخورد می کند، این کار را می توان انجام داد. (طیفهای گسته و پیوسته انرژی به طور طرح وار در شکل ۱۸.۲ (ب) نشان داده شده اند). اما، در حالت مربوط به انرژی پتانسیل مانند آنچه در شکل ۳۰.۲ نشان داده شده و با نوسانگر هماهنگ متناظر است، هیچ طیف انرژی پیوسته ای وجود ندارد و تمام ترازها گسته نیزند.

هنگامی که ذره در حالت محدود با انرژی منفی E قرار دارد، کمینه انرژی مورد نیاز برای اینکه ذره به فاصله خیلی دور برده شود برایر است $E_h = -E_b$. این انرژی به انرژی بستگی ذره در آن حالت معروف است (گاهی، هنگامی که به حالت پایه مولکول دو اتمی اشاره می کنیم آن را انرژی تفکیک می نامیم، زیرا کمینه انرژی لازم برای جدا کردن دو اتم هنگامی است که مولکول در حالت پایه خود قرار دارد. در حالت مربوط به المکترون موجود در داخل اتم یا مولکول، این انرژی به انرژی یونش معروف است).

تابع موجودهای مربوط به $\circ \leftarrow E$ به تابع موجودهای نوسانگر هماهنگ شباهت دارند، به استثنای اینکه شکل دقیق آنها به شکل انرژی پتانسیل $(x)_m^E$ وابسته است. شکل ۱۹.۲ تابع موج را برای تراز انرژی منفی ($\circ \leftarrow E$) طیف گسته (یعنی حالت محدود) و نیز برای تراز انرژی مثبت ($\circ > E$) طیف پیوسته (یعنی حالت نامحدود) نشان می دهد. در هر دو حالت، تابع موجودها تا آن طرف حدود کلاسیکی حرکت امتداد می یابد ولی در خارج آن حدود به سرعت کاهش پیدا می کنند. مخصوصاً برای مقادیر بزرگ \circ تابع موج انرژی



شکل ۱۹.۲ شکل تابع موجها ای من بوط به
حالتهای مقید و نامقید متناظر با انرژی
پتانسیل نشان داده شده در شکل ۱۸.۲ (الف).

مثبت یا حالت نامقید، به تابع موج ذره آزاد شبیه است و شکل مجانبی آن با معادله (۷۰۲) داده می‌شود

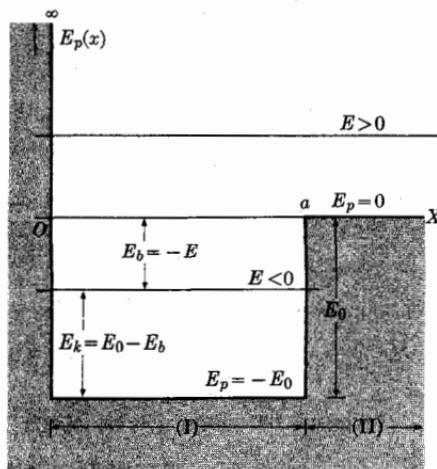
$$\psi(x) \xrightarrow{x \rightarrow \infty} Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

زیرا باید نشاندهنده ذره ورودی و ذره خروجی یا بازتابیده باشد.

مثال ۱۹.۲ ترازهای انرژی و تابع موجها ای من بوط به انرژی پتانسیل بیان شده بامنحنی شکل ۲۰.۲ را بررسی کنید. در $x = 0$ ، انرژی پتانسیل به سمت بینهایت میل می‌کند. به ازای $x < 0$ ، انرژی پتانسیل مقدار ثابتی برابر با $E_p = -E_0$ دارد و به ازای $x > a$ نیز مساوی با صفر است. از این‌رو، می‌توان گفت که چنین انرژی پتانسیلی، یک «مربع» ایده‌آل شده از منحنی انرژی پتانسیل شکل ۱۸.۲ است.

حل: ابتدا حالت $x < 0$ را در نظر می‌گیریم، که با حالتهای مقید متناظر است. در چنین حالتی ذره مجبور است که به طور کلاسیکی در ناحیه میان $x = 0$ و $x = a$ یا در ناحیه (I) حرکت کند. بنابراین، انرژی $E_p = -E_0$ عبارت است از انرژی تفکیک یا انرژی بستگی یعنی کمینه انرژی برای برداشتن ذره از چاه پتانسیل. با توجه به $E_p(x) = -E_0$ معادله شرودینگر (۳۰۲) برای چنین ناحیه‌ای به صورت زیر درمی‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi}{dx^2} - E_0 \psi = E \psi$$



شکل ۷۰.۲ چاه پتانسیل راستگوش که در $x=0$ به وسیله یک دیوار پتانسیلی محدود شده است.

با

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + k_i^2 \psi = 0$$

که در آن

$$k_i^2 = 2m \frac{(E_0 + E)}{\hbar^2} = 2m \frac{(E_0 - E_b)}{\hbar^2}$$

$\psi = \hbar k_i x$ نیز تکانه در داخل چاه است. جواب این معادله به وسیله معادله (۷.۲) داده می‌شود یا

$$\psi(x) = Ae^{ik_i x} + Be^{-ik_i x}$$

با به خاطر آوردن حالت مریبوط به جمعیت پتانسیل لازم می‌آید که در $x=0$ تابع ψ مساوی با صفر باشد، این بدان معنی است که $A+B=0$ یا $B=-A$ از این رو

$$\psi(x) = A(e^{ik_i x} - e^{-ik_i x}) = C \sin k_i x$$

که در آن C برای است با $2iA$. در ناحیه (II) که با $x > a$ متناظر است، با در نظر گرفتن $E_p(x)=0$ ، معادله شرودینگر به صورت زیر در می‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi}{dx^2} = E\psi$$

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} - \alpha^2\psi = 0$$

که در آن

$$\alpha^2 = -\frac{2mE}{\hbar^2} = \frac{2mE_b}{\hbar^2}$$

با به خاطر آوردن بحث پله پتانسیل که در بخش ۴.۲ مطرح شد، مشاهده می شود که جواب این معادله به صورت زیر است

$$\psi_2(x) = De^{-\alpha x}$$

اکنون باید شرایط پیوستگی تابع موج در $x=a$ را در نظر بگیریم، یعنی

$$\psi_1 = \psi_2$$

و

$$\frac{d\psi_1}{dx} = \frac{d\psi_2}{dx}$$

که از آن روابط زیر به دست می آید

$$C \sin k_i a = D e^{-\alpha a}$$

و

$$k_i C \cos k_i a = -\alpha D e^{-\alpha a}$$

هرگاه دو رابطه بالا را بر یکدیگر تقسیم کنیم، ضرایب C و D حذف می شود و خواهیم داشت

$$k_i \cot k_i a = -\alpha \quad (۴.۲.۲)$$

یا با قراردادن عبارات مربوط به k_i و α نتیجه می گیریم

$$\left[\frac{2m(E_0 - E_b)}{\hbar^2} \right]^{1/2} \cot \left[\frac{2m(E_0 - E_b)}{\hbar^2} \right]^{1/2} a = - \left[\frac{2mE_b}{\hbar^2} \right]^{1/2}$$

در این معادله تنها کمیتی که تاکنون به طور دلخواه باقی مانده است انرژی E_b است. اما این روای این معادله بیان کننده شرطی برای ترازهای انرژی ممکن در داخل چاه است. اما چون یک معادله غیرجبری است، مشکل است که E_b را همانند آنچه برای جمعه پتانسیل انجام

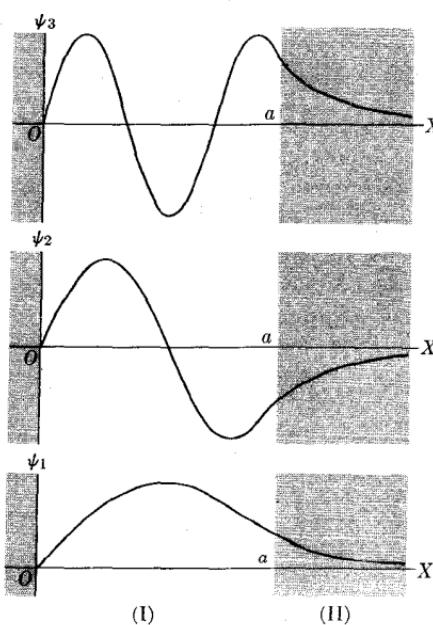
دادیم، به صورت ساده‌ای به دست آوردیم. این وضع خیلی شبیه است به حالتی که قبلا در ارتباط با چاه مریعی شکل بیان کردیم (مثال ۵.۲). از این‌رو، بسته به عمق E چاه امکان دارد که هیچ، یک، یا دو... تراز انرژی موجود باشد. می‌توان نشان داد که اگر $\pi^2 \hbar^2 / 8m < E \cdot a^2 < \pi^2 \hbar^2 / 8m$

$$\frac{\pi^2 \hbar^2}{8m} < E \cdot a^2 < \frac{\pi^2 \hbar^2}{8m}$$

فقط یک حالت مقید موجود است و اگر $\pi^2 \hbar^2 / 8m < E \cdot a^2 < 2\pi^2 \hbar^2 / 8m$ ، دو حالت مقید وجود دارد و به همین ترتیب. از این‌رو، تعداد ترازهای انرژی مقید به مقدار حاصلضرب $E \cdot a^2$ یعنی انرژی ضربدر مجدد گستره چاه پتانسیل وابسته است.

در شکل ۲۱۰.۲، تابع موجه‌ای مربوط به حالتی که در آن سه حالت مقید وجود دارد نشان داده شده‌اند. دانشجو می‌تواند این توابع را با آنها بی که برای انرژی پتانسیل موجود در شکل ۱۸.۲ داده شده‌اند، مقایسه کند. از این‌رو، این مثال نسبتاً ساده می‌تواند به دانشجو کمک کند تا بحث ما در ارتباط با انرژی پتانسیل واقعیتر شکل ۱۸.۲ را، که به پتانسیل فیزیکی نزدیکتر است، بهتر درک کند.

اکنون حالت‌های انرژی مثبت (یعنی $>E$) را در نظر می‌گیریم. مشاهده می‌شود



شکل ۲۱۰.۲ تابع موجه‌ای متناظر با چاه پتانسیل نشان داده شده در شکل ۲۰۵.۲.

که چنین حالتها بینی با حالتها مقید متناظر نیستند، زیرا در اینجا ذره می‌تواند میان $x = \infty$ و $x = -\infty$ حرکت کند. مجدداً با استفاده از رابطه $E = \frac{p^2}{2m} + \frac{\hbar^2 k^2}{8\pi^2 m}$ ، به گونه‌ای که $p_i = \hbar k_i$ تکانه در داخل چاه باشد، می‌توانیم جواب را به ازای $x < a$ مانند قبل به صورت زیر بنویسیم، یعنی

$$\psi_1(x) = C \sin k_i x$$

در اینجا به ازای $x > a$ ، که در آن E_p مساوی با صفر است، معادله شرودینگر به صورت زیر در می‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 \psi}{dx^2} = E \psi$$

یا

$$\frac{d^2 \psi}{dx^2} + k_i^2 \psi = 0$$

که در آن $k_i^2 = 2mE/\hbar^2$ و $k_i = \hbar k$. $p = \hbar k$ نیز تکانه ذره آزاد در خارج چاه است. جواب این معادله از نوعی است که به وسیله معادله (۷۰.۲) داده شده است. اما در این حالت برای سهولت بهتر است در شکل معادل آن یعنی به صورت زیر بنویسیم

$$\psi_2(x) = D \sin(kx + \delta)$$

کمیت δ به انتقال فاز معروف است. معنی فیزیکی آن را به طور مختصر توضیح می‌دهیم. با به کار بردن شرایط پیوستگی تابع موج در $x = a$ رابطه زیر را به دست می‌آوریم

$$k_i \cot k_i a = k \cot(ka + \delta) \quad (۷۰.۴)$$

تفاوت این معادله با معادله (۷۰.۲)، علاوه بر سایر چیزها، در این است که در این معادله

۱. با توجه به رابطه زیر مشاهده هی شود که هر دو شکل کاملاً باهم هم ارزند

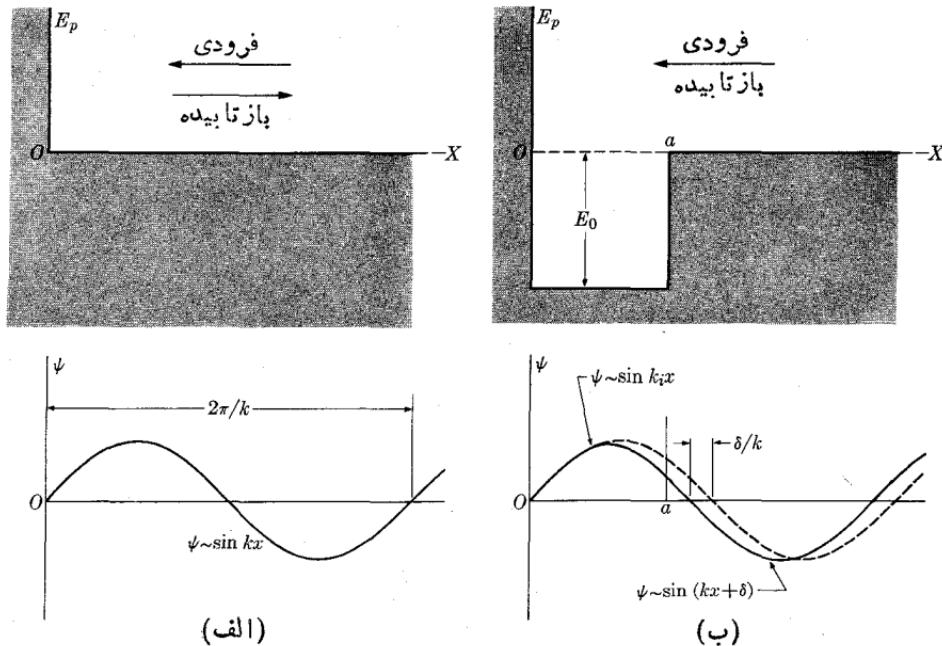
$$e^{\pm ikx} = \cos kx \pm i \sin kx$$

در این صورت

$$\begin{aligned} \psi &= A e^{ikx} + B e^{-ikx} = (A + B) \cos kx + i(A - B) \sin kx \\ &= C \sin(kx + \delta) \end{aligned}$$

که در آن

$$\tan \delta = \frac{(A+B)}{i(A-B)}$$



شکل ۲۲.۲ منشأ انتقال فاز.

کمیت دلخواه δ ، که همان انتقال فاز است، وجود دارد. از این‌رو، با انتخاب مناسب انتقال فاز δ ، همیشه می‌توان معادله (۲۴.۲) را برای هر انرژی E (یا تکانه $\hbar k$) به کار برد و در نتیجه، همان‌طور که انتظار می‌رفت، طیف انرژی مشتمل پیوسته است.

منشأ انتقال فاز را می‌توان به‌طریق زیر درک کرد. اگر انرژی پتانسیل مانند انرژی پتانسیل شکل ۵.۲ بود که در شکل ۲۲.۲ (الف) (به صورت معکوس) نشان داده شده است، در آن صورت تابع موج به صورت $e^{-ikx} - e^{ikx} \sim \sin kx \sim e^{ikx}$ درمی‌آمد که شامل باریکه‌های ذرات فرودی و بازتابیده است؛ طول موج هردو بازیکه برایکه برای $k = 2\pi/k$ است. ولی هنگامی که چاهه‌پتانسیل [شکل ۲۲.۲ (ب)] را داخل کنیم، تابع موج در ناحیه $x \leq 0$ واپیچیده خواهد شد، و با اینکه در $a > x$ هنوزهم طول موج مساوی با $2\pi/k$ است، منحنی $\sin kx$ را باید در امتداد محور X به اندازه k/a جا بهجا کنیم تا در نقطه $x = a$ به‌طور همواری به تابع موج موجود در چاه (که طول موج متفاوت $k_i = 2\pi/k$ را دارد) پیوندد. به عبارت دیگر، یک اصلاح موضعی در انرژی پتانسیل میان $x = 0$ و $x = a$ روی تمام تابع موج تأثیر می‌گذارد. این موضوع به‌ازای $a > x$ با انتقال فاز δ بیان می‌شود.

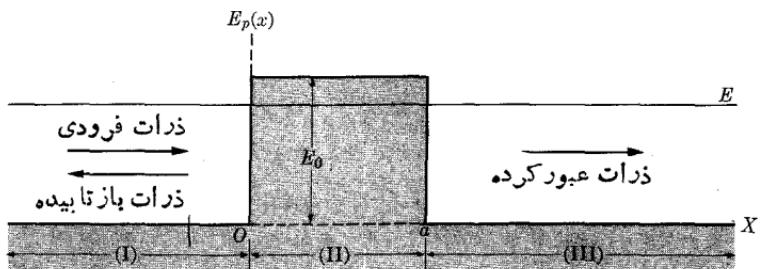
۸.۰ نفوذ در سد پتانسیل

این که تابع موج می‌تواند فراتر از حدود کلاسیکی حرکت گسترش پیدا کند به پدیده مهمی

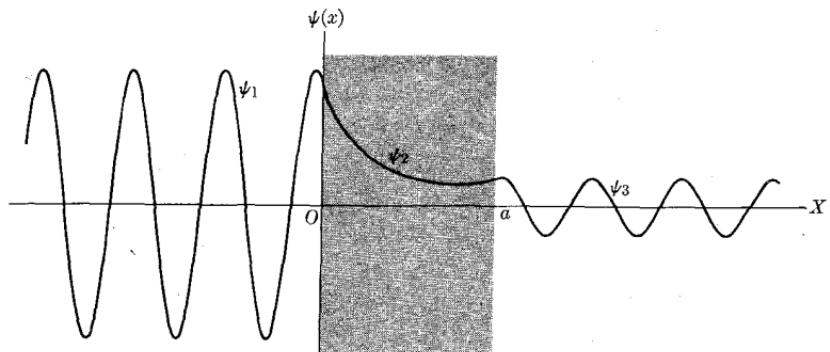
منجر می‌شود که به ذفوّذ در سد پتانسیل معروف است. در اینجا پتانسیل را مطابق آنچه در شکل ۲۳۰.۲ نشان داده شده است در نظر می‌گیریم. این پتانسیل که وارونه چاه پتانسیل شکل ۱۶۰.۲ است، از دو پله پتانسیل تشکیل شده است که به سد پتانسیل معروف است. در اینجا نیز مانند قبل، حالت‌های $E < E_0$ و $E > E_0$ را به طور جداگانه بررسی می‌کنیم. مکانیک کلاسیک ایجاب می‌کند که وقتی ذره‌ای با انرژی $E < E_0$ از طرف چپ به سد نزدیک می‌شود، مطابق آنچه قبل در بخش ۴۰.۲ آمد، در $\psi = Be^{-ikx}$ به طرف عقب بازتابیده شود. اما، هنگامی که مسئله را بر طبق مکانیک کوانتومی بررسی می‌کنیم و جواب معادله شرودینگر را برای نواحی (I)، (II) و (III) به دست می‌آوریم، نتیجه می‌گیریم که تابع موج به طور کلی به صورت تابع موج شکل ۲۴۰.۲ است. مؤلفه‌های این تابع عبارت‌اند از

$$\psi_1 = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}, \quad \psi_2 = Ce^{\alpha x} + De^{-\alpha x}, \quad \psi_3 = A'e^{ikx}$$

که در آن k و α همانند آنچه در بخش ۴۰.۲ گفته‌یم عبارت‌اند از



شکل ۲۳۰.۲ سد پتانسیل راستکوش به پهنای a و ارتفاع E_0 .



شکل ۲۴۰.۲ تابع موج متناظر با سد پتانسیل موجود در شکل ۲۳۰.۲ به ازای انرژی کوچکش از ارتفاع سد.

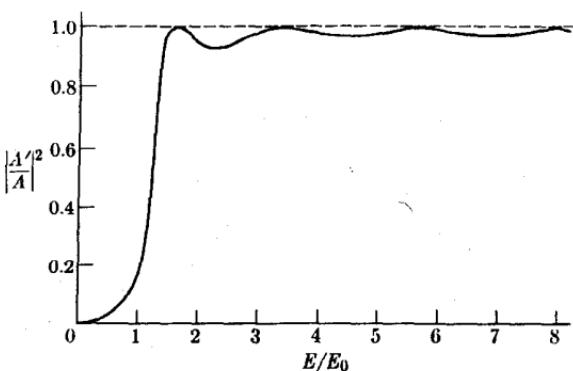
$$k^2 = \frac{2mE}{\hbar^2} \quad \alpha^2 = \frac{2m(E_0 - E)}{\hbar^2}$$

تابع موج ψ (مانند حالت‌های قبل) شامل ذرات فرودی و بازتابیده است. به طور نمایی فرو می‌افتد، ولی باید شامل نمای مثبت نیز باشد، زیرا سد فقط تا $x = a$ گسترش می‌باشد و نمای مثبت را نباید لزوماً همچون حالت پله پتانسیل مستثنی کسرد. چون ψ در $x = a$ هنوز هم مساوی با صفر نیست لذا تابع موج به صورت نوسانی ψ ناچیه (III) ادامه می‌باشد که در آن پله نشانده‌نشده ذرات عبور کرده‌ای است که انرژی آنها همان انرژی ذرات فرودی ولی دامنه آنها برابر A' است که به طور کلی با A تفاوت دارد. چون ψ مساوی با صفر نیست لذا احتمال معینی وجود دارد که ذره در ناچیه (III) باشد. به عبارت دیگر، برای ذره‌ای که انرژی جنبشی آن حتی از اتفاقع سد پتانسیل هم کوچکتر است امکان عبور از سد وجود دارد.

به ازای $E > E_0$ توصیف کلاسیکی فرایند حاکم از آن است که تمام ذرات می‌توانند از سد پتانسیل عبور کنند و به طرف راست آن برسند. اما، در مکانیک کرانتومی به همان دلیلی که در حالت پله پتانسیل عنوان شد، بعضی از ذرات در $x = a$ و در $x = 0$ بازتابیده می‌شوند. از این‌رو، توابع موج درسه ناچیه به صورت زیر خواهد بود

$$\psi_1 = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}, \quad \psi_2 = Ce^{ik'x} + De^{-ik'x}, \quad \psi_3 = A'e^{ikx}$$

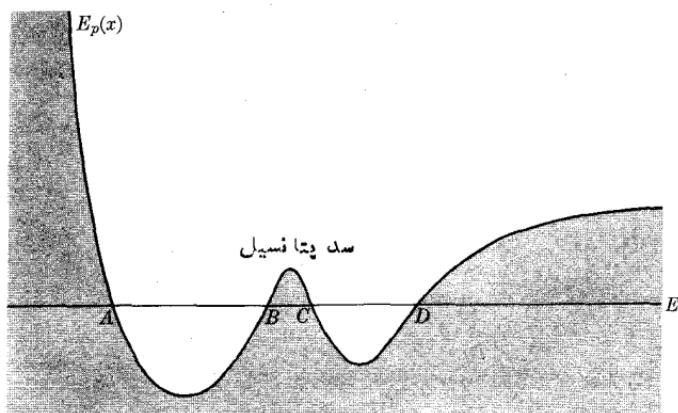
که در آن $\hbar k^2 = 2m(E - E_0)/\hbar^2$ و $\hbar k'^2 = 2m(E_0 - E)/\hbar^2$ همان ذرات هنگام عبور از سد پتانسیل است. با به کار بردن شرایط محدودی در $x = a$ می‌توان ضرایب C, D, B, C را بر حسب A در هر دو حالت $E < E_0$ و $E > E_0$ تعیین کرد. شفافیت سد به صورت $T = |A'|^2 / |A|^2$ تعریف می‌شود که مطابق آنچه در شکل ۲۵.۲ ۲۵.۲ می‌شود، با انرژی E تغییر می‌کند. توجه کنید که برای $E > E_0$ عبور کامل ($T = 1$) به ازای مقادیر مشخصی از E/E_0 وجود دارد. این مقادیر با وضعیت‌هایی متناظرنده که در آنها طول موج ذره، که



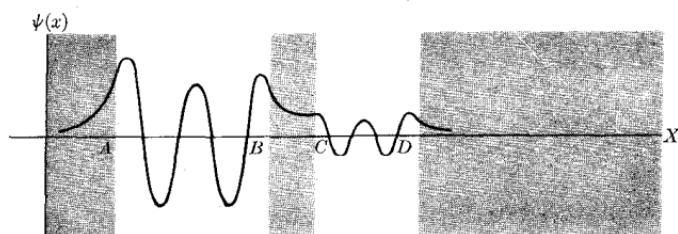
شکل ۲۵.۲ ضریب عبور سد پتانسیل راستگوش.

هنگام عبور از سد پتانسیل با رابطه $\lambda' = 2\pi/k'$ داده می‌شود، مساوی مضربی از $2a$ باشد. این وضعیت را اثر تشدیدی در نظر می‌گیرند.

شکل ۲۶.۲ یک حالت کلیتر را نشان می‌دهد. طبق مکانیک کلاسیک، هر گاه ذره دارای انرژی E باشد می‌تواند میان A و B یا میان C و D حرکت کند. اگر ذره در آغاز میان A و B باشد هر گز میان C و D یافت نخواهد شد و بر عکس. اما در مکانیک کوانتومی، باز هم منطق مقاآتی حاکم است. هنگامی که معادله شرودینگر را برای این پتانسیل حل کنیم تابع موج ψ را مطابق آنچه در شکل ۲۷.۲ نشان داده شده است، به دست خسواهیم آورد. با توجه به مثلاًهای قبل انتظار می‌رود که تابع موج میان نقاط A و B نوسانی باشد ولی در سمت راست B به طور نمایی تغییر کند. اما، در نقطه C تابع موج هنوز هم مقدار مشخص و معینی دارد. میان C و D که از دیدگاه کلاسیکی یک منطقه مجاز است، تابع موجها مجدداً به صورت نوسانی در می‌آیند. در سمت راست D ، تابع مسوح یکبار دیگر به طور نمایی کاهش می‌یابد. بنابراین، نتیجه‌های بسیاری که احتمال مشخص و معینی وجود دارد که ذره میان A و B یا میان C و D یافت شود. به عبارت دیگر، هر گاه ذره ابتدا میان A و B باشد،



شکل ۲۶.۲ حالت کلی سد پتانسیل.



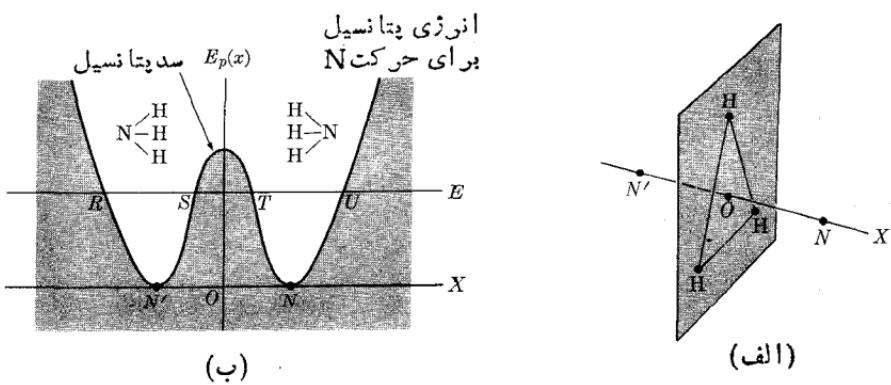
شکل ۲۷.۲ تابع موج در حالت کلی سد پتانسیل.

در زمان بعدی ممکن است میان C و D یافت شود و برعکس. برای اینکه عمل فوق اتفاق بیفتد، ذره باید از میان سد پتانسیل بین B و C عبور کند.

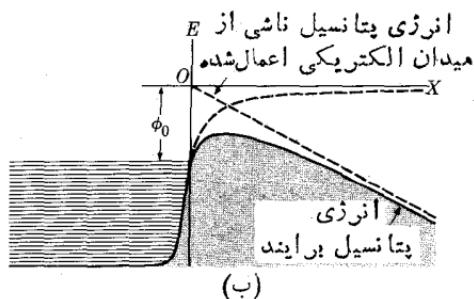
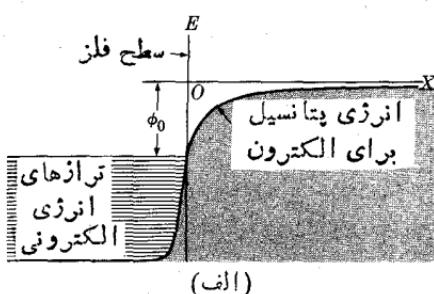
در مکانیک کلاسیک مسئله‌ای نظر نفوذ در سد پتانسیل وجود ندارد زیرا با وضعی متناظر است که در آن، ذره دارای انرژی جنبشی منفی یا تکانه موهمی است. اما، هیچگونه اشکالی در مکانیک کوانتومی ایجاد نمی‌کند، زیرا باید اصرار داشته باشیم که منطق مکانیک کلاسیک را در حوزه اتمی به کار ببریم. نفوذ در سد پتانسیل در موارد بسیاری مشاهده شده است که در اینجا فقط دومورد آن را بررسی می‌کنیم.

مولکول آمونیاک (NH_3) هرمی است که اتم N در رأس و سه اتم H در قاعده آن قرار داردند [شکل ۲۸.۲ (الف)]. واضح است که اتم N می‌تواند در یکی از دو مکان متقاضن N و N' واقع در دو طرف قاعده هرم قرار گیرد. چون N و N' باید مکان‌های تعادل باشند، انرژی پتانسیل مربوط به حرکت اتم N در امتداد محور هرم باید دو کمینه داشته و نیز شکل آن مانند شکل متقاضن ۲۸.۲ (ب)، با یک سد پتانسیل میان N و N' باشد. هر گاه اتم N ابتدا در N باشد، ممکن است سرانجام از سد پتانسیل عبور کند و به N' برسد. اگر انرژی این حرکت کمتر از اتفاقع سد پتانسیل باشد، مانند تراز انرژی E در شکل، حرکت اتم N ترکیبی است از یک حرکت نوسانی میان R و S یا میان T و U (بسته به اینکه در کدام طرف صفحه باشد) و یک حرکت نوسانی خیلی آرامتر میان دو ناحیه کلاسیکی که از سد پتانسیل عبور می‌کند. بسامد حرکت دوم برای حالت پایه NH_3 برابر است با $151 \times 3786 \text{ Hz}$. از حرکت نوع دوم برای تعریف استاندارد زمان در ساعتها اتمی استفاده می‌شود.

به عنوان مثال دوم، الکترونها موجود در فاز را در نظر می‌گیریم. انرژی پتانسیل این الکترونها در شکل ۲۹.۲ (الف) نشان داده شده است. برای اینکه الکترونی در بالاترین تراز انرژی بتواند از فاز فراداده شده باشد، باید مقداری انرژی حداقل مساوی با ϕ به آن داده شود. این مقدار انرژی را می‌توان از طریق گرم کردن فاز یا به وسیله جذب یک فوتون



شکل ۲۸.۲ (الف) حرکت معکوس اتم نیتروژن در مولکول آمونیاک. (ب) انرژی پتانسیل برای حرکت معکوس.

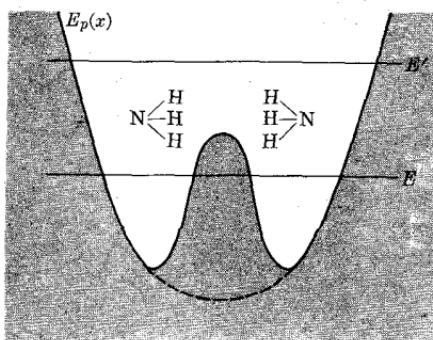


شکل ۲۹.۰۲ (الف) انرژی پتانسیل الکترون در فلز بدون اعمال میدان الکتریکی خارجی.
 (ب) انرژی پتانسیل بر ایند هنگامی که میدان الکتریکی خارجی اعمال می‌شود.

(همانند حالت مر بوط به اثر فوتوالکتریک) فراهم کرد. اما با به کار بردن یک میدان الکتریکی خارجی، که پتانسیل آن با خط چین مستقیم در شکل ۲۹.۰۲ (ب) نشان داده شده است، نیز امکان قرار گیرای الکترون فراهم می‌شود. انرژی پتانسیل بر ایند با خط پر در شکل ۲۹.۰۲ (ب) نشان داده شده و با یک سد پتانسیل همارز است. پر انرژیترین الکترونهای فلز می‌توانند از سد عبور کنند و گسیل الکترونی توسط هیدان را موجب شوند. در بخش ۳۰.۸ هنگام مطالعه گسیل ذرات آنها به وسیله هسته‌ها اثر دیگری در مورد نفوذ در سد را بررسی خواهیم کرد.

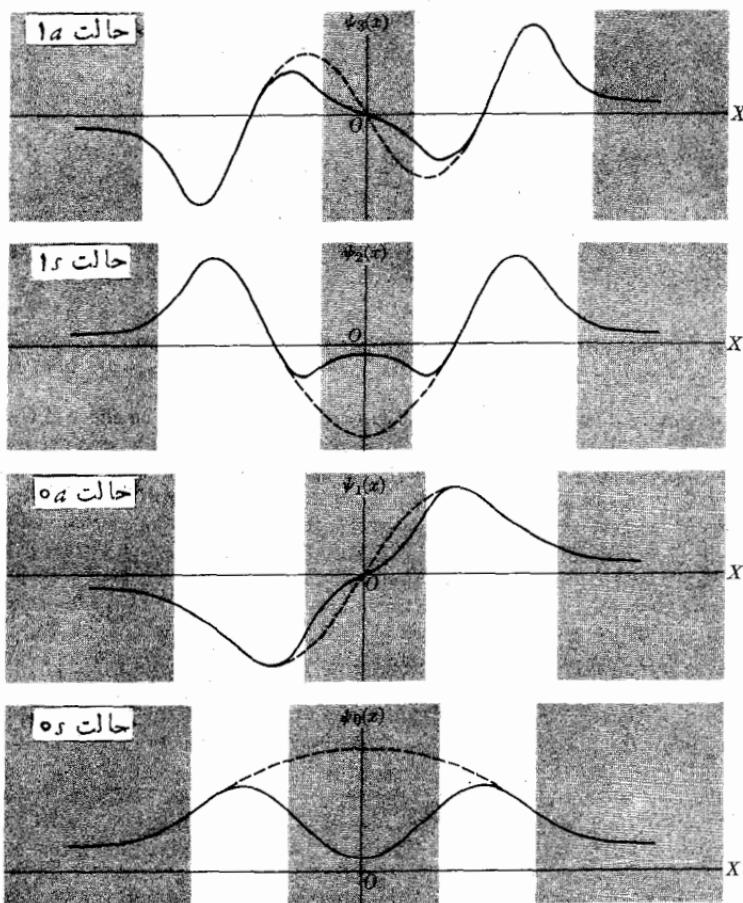
مثال ۷.۰۲ تحلیل تابع موجها و ترازهای انرژی برای حرکت معکوس نیتروژن در مولکول $\cdot \text{NH}_3$

حل: برای نشان دادن اینکه چگونه می‌توانیم اطلاعات بسیار مفیدی را از تحلیل کیفی تابع موجها به دست آوریم، حرکت معکوس نیتروژن در مولکول NH_3 را با تفصیل بیشتری بررسی می‌کنیم. شکل ۳۰.۲ معرف همان انرژی پتانسیلی است که در شکل ۲۸.۰۲ (ب)



شکل ۳۰.۲ انرژی پتانسیل برای حرکت معکوس در NH_3 .

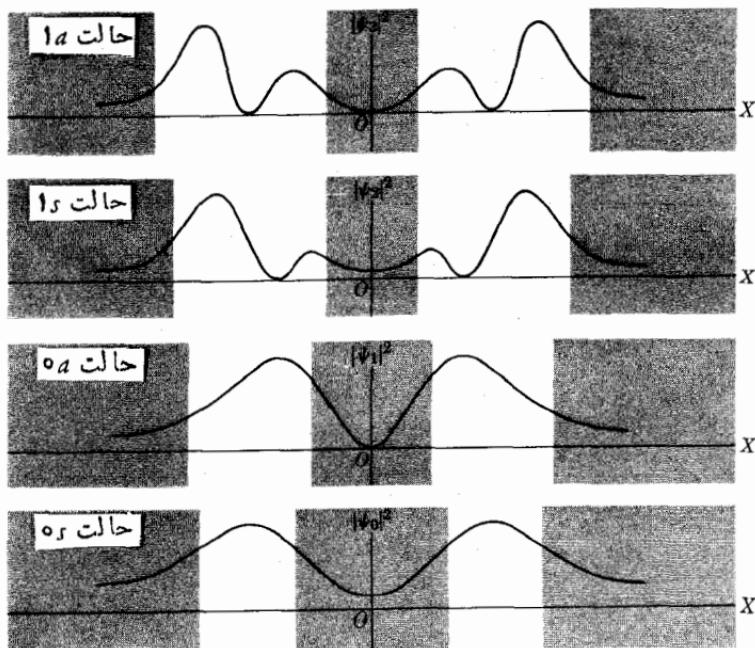
نشان داده شده است. در اینجا انرژی پتانسیل را طوری در نظر می‌گیریم که گویی انرژی پتانسیل نوسانگر هماهنگ ساده‌ای است که برآمدگی یا مسد در مرکز آن قرار دارد. در اثر این برآمدگی مرکزی اختلالی در حرکت ذره، عمدتاً هنگام عبور آن از مرکز، به وجود می‌آید. همان طور که قبل نشان داده شد - برای ذراتی با انرژی‌بیهایی چون E که کوچکتر از ارتفاع سد پتانسیل است - این اثر موجب می‌شود که احتمال یافتن ذره در ناحیه مرکزی کاهش یابد. به عبارت دیگر، به زبان مکانیک کوانتمومی، باید گفت که برآمدگی فوق سبب واپیچش تابع موجه‌ای پتانسیل نوسانگر هماهنگ در ناحیه مرکزی می‌شود و دامنه آنها را در این نواحی کاهش می‌دهد. شکل ۳۱۰۲ چهار تابع موج اول را برای پتانسیل نوسانگر هماهنگ، برای حالتی که برآمدگی وجود ندارد، به صورت خط‌چین نشان می‌دهد. هنگامی



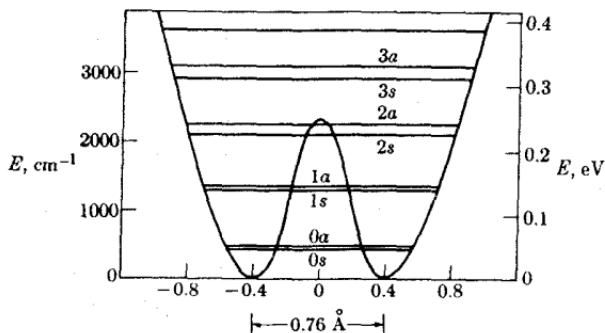
شکل ۳۱۰۲ تابع موجه‌ای متناظر با چهار تراز با پایینترین انرژی برای حرکت معکوس در NH_3 .

که اثر سد مرکزی نیز منظور شود، تابع موجهای واقعی به صورت خطوط پر نشان داده می‌شوند. در شکل ۳۲۰۲ نیز چگالیهای احتمال متناظر یعنی $|2(x)|^2$ ، نمایش داده شده‌اند.

تحلیل این چگالیهای احتمال نشان می‌دهد که $|2|_{\text{پ}}^2$ و $|2|_{\text{پ}}^2$ تقریباً یکسان‌اند. اختلاف اصلی در آن است که $|2|_{\text{پ}}^2$ نسبت به $|2|_{\text{پ}}^2$ ، احتمال بیشتری را برای یافتن ذره در داخل چاه پتانسیل نمایش می‌دهد. بنابراین انرژیهای E_1 و E_2 ویژه حالت‌های متناظر نیز باید تقریباً مساوی با یکدیگر باشند. همین مسئله برای $|2|_{\text{پ}}^2$ و $|2|_{\text{پ}}^2$ نیز وجود دارد، اگرچه تشا به این دو تابع موج به اندازه تشابه میان $|2|_{\text{پ}}^2$ و $|2|_{\text{پ}}^2$ نیست. از این‌رو، ترازهای انرژی E_2 و E_3 نیز باید خیلی به یکدیگر نزدیک باشند، البته نه به آن نزدیکی که E_1 و E_3 از یکدیگر قرار دارند. با این حال، برای انرژیهای بزرگ‌تر از ارتفاع سد مرکزی (مانند انرژی E' در شکل ۳۵۰۲)، اثر اختلال سد به مقدار قابل توجهی کاهش می‌یابد و تابع موجها و ترازهای انرژی اساساً شبیه به تابع موجها و ترازهای انرژی نوسانگر هماهنگ هستند. ترازهای انرژی در شکل ۳۳۰۲ نشان داده شده‌اند. اعداد موجود در این شکل نیز با ترازهای انرژی مولکول NH_3 متناظرند. ارتفاع سد پتانسیل در NH_3 در حدود 254 eV است. شکل بالا نیز نشان می‌دهد که فاصله جدایی میان زوج تراز



شکل ۳۲۰۲ چگالیهای احتمال متناظر با تابع موجهای نشان داده شده در شکل ۳۱۰۲



شکل ۳۳.۲ ترازهای انرژی برای حرکت معکوس در NH_3 .

$0s$ و $0a$ متناظر با تابع موجهای ψ_0 و ψ_a یا میان زوچ تراز $1s$ و $1a$ متناظر با تابع موجهای ψ_1 و ψ_b در مقایسه با جدایی میان دو زوچ از ترازهای انرژی بسیار کوچک است. در جدول ۳۰.۲ هشت تراز اول انرژی NH_3 آمده است. در بخش آینده، تمام به کار رفته برای نمایش هر تراز توضیح داده می شود.

جدول ۳۰.۲ ترازهای انرژی ارتعاشی برای حرکت محوری اتم N در مولکول NH_3 نسبت به حالت پایه.

تراز	cm^{-1}	eV
$3a$	۲۸۶۱	۰.۳۵۴۷
$3s$	۲۳۸۰	۰.۲۹۵۰
$2a$	۱۹۱۰	۰.۲۲۶۷
$2s$	۱۵۹۷۷۴	۰.۱۹۸۰
$1a$	۹۸۶۵۰۰	۰.۱۲۲۲
$1s$	۹۵۰۵۱۶	۰.۱۱۷۸
$0a$	۵۷۹	9.084×10^{-5}
$0s$	۰.۵۰۰	۰.۰۰۰

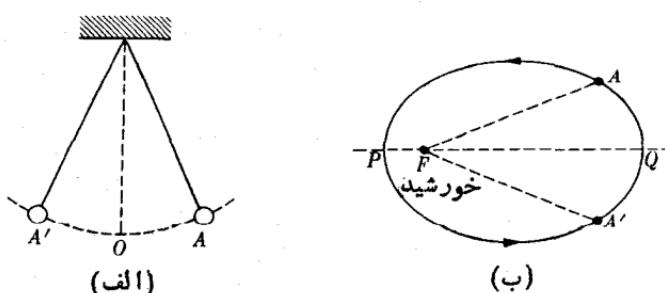
* یکای cm^{-1} در بخش ۳.۳ تعریف خواهد شد. این یکا معادل است با $1 \text{eV} = 80675 \text{cm}^{-1}$.

مهترین نتیجه بدست آمده از این مثال آن است که وقتی دو چاه پتانسیل بهوسیله سد پتانسیلی از یکدیگر تفکیک می‌شوند، ترازهای انرژی پایینتر در زوچهای نزدیک بهم، یا دوقاییها گروه بندی می‌شوند. هرگاه به جای دو چاه، سه چاه موجود باشد در این صورت ترازهای انرژی به صورت سطوح سه‌تایی گروه بندی می‌شوند و بهمین ترتیب. همان‌طور که بعداً (در فصول پنجم و ششم) خواهیم دید، این موضوع در مطالعه مولکولها و جامدات بسیار حائز اهمیت خواهد بود.

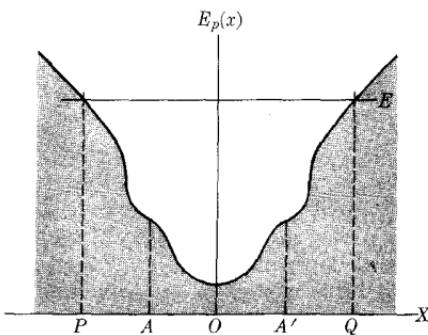
۹.۲ تقارن، تابع موجها، و پاریته

برای فیزیکدانی که می‌خواهد اطلاعات مفیدی را بدون انجام محاسبه به دست آورد، مسائل تقارن غالباً می‌توانند کمک بسیار مفیدی بسازند. به عنوان مثال، در حرکت آونگ (یا در هر حرکت هماهنگ ساده)، مکان تعادل O [شکل ۳۴.۲ (الف)] یک مرکز تقارن است. بنابراین، هنگامی که آونگ در مکانهای متقاضی قرار دارد (مثلاً در A و A' ، سرعت و شتاب آن باشد از نظر اندازه یکسان باشد؛ زمان مورد نیاز برای حرکت میان A و O باید مساوی با مدت زمان لازم برای حرکت میان A' و O باشد؛ تغییر در سرعت، یا در انرژی جنبشی، یا در انرژی پتانسیل در رفت از A تا O باید با تغییر منتظر در رفت از A' تا O یکسان باشد و بهمین ترتیب. در مورد حرکت سیاره‌ای [شکل ۳۴.۲ (ب)], خط PQ یک محور تقارن مدار است و بنابراین سرعت و شتاب یک سیاره در مکانهای متقاضی A و A' باید از نظر اندازه یکسان باشد؛ زمانهای رفت از A تا P و از P تا A' باید با یکدیگر برای برآشند و بهمین ترتیب. به طور کلی هرگاه انرژی پتانسیل نسبت به نقطه مشخصی، مانند نقطه O در شکل ۳۵.۲ متقاضی باشد، وقتی جسم در مکانهای متقاضی از قبیل A و A' قرار گیرد، شرایط دینامیکی باید یکسان باشد.

نکات مربوط به تقارن در مکانیک کواتومی، نسبت به مکانیک کلاسیک از اهمیت بیشتری برخوردارند. به عنوان مثال، وقتی مسئله طوری است که انرژی پتانسیل مرکز تقارن دارد، و این مستلزم آن است که ذره در مکانهای متقاضی، حالت دینامیکی یکسانی داشته باشد،



شکل ۳۴.۲ حرکات متقاضی: (الف) آونگ، (ب) مدار سیاره‌ای.



شکل ۳۵۰۲ انرژی پتانسیل متقارن.

احتمال یافتن ذره در چنین مکانهای متقارنی باید برابر باشد. چون این احتمال با داده می‌شود، نتیجه می‌گیریم که اگر A و A' دو مکانی باشند که نسبت به مرکز تقارن مسئله متقارن‌اند (شکل ۳۵۰۲) در این صورت باید داشته باشیم

$$(25.2) \quad |A|^2 = |A'|^2$$

یعنی اگر منحنی تغییرات $|A|$ را رسم کنیم، نمودار حاصل نسبت به مرکز تقارن باید متقارن باشد. اینک با فرض اینکه تابع موجها حقیقی‌اند، معادله (۲۵.۲) ایجاب می‌کند

$$(26.2) \quad A = A'$$

بنابراین تابع موج در نقاط متقارن باید از نظر بزرگی کاملاً یکسان ولی می‌تواند علامت مخالف داشته باشد. در حالت $A = -A'$ ، می‌گوییم که تابع موج دارای پاریتهٔ ذوج و در حالت $A = +A'$ پاریتهٔ فرد است.

به طور کلی وقتی بخواهیم تابع موج را در دو مکان متقارن بررسی کنیم، از پاریته که برفتار تابع موج اطلاق می‌شود استفاده می‌کنیم. در این صورت می‌توان نتیجه گرفت که

برای مسائلی که مرکز تقارن دارند، ویژهٔ حالتها به وسیلهٔ تابع موجهایی بیان می‌شوند که پاریته آنها کاملاً مشخص (ذوج یا فرد) است.

اینک می‌خواهیم بینیم که چگونه می‌توان این نتیجهٔ بسیار مهم را در مورد مسائلی که قبلاً بررسی کردیم، به کار برد. در جمیع پتانسیل شکل ۳۵۰۲، نقطه $x = a/2$ مرکز تقارن است و بنابراین تابع موجها نسبت به $x = a/2$ باشد. این موضوع را بهوضوح می‌توان در شکل ۸.۲ (الف) مشاهده کرد، به گونه‌ای که می‌توان گفت که حالت‌های با $n = 1, 3, 5, \dots$ پاریتهٔ ذوج دارند در حالی که پاریتهٔ حالت‌های با $n = 2, 4, 6, \dots$ فرد است. توزیعهای احتمال، که در شکل ۸.۲(ب) دیده می‌شوند، شرط

بیان شده در معادله (۲۵.۲) را که همان متقارن بودن نسبت به $a/2 = x$ است، بر اورده می‌کنند.

برای حالت مربوط به نوسانگر هماهنگ، مرکز تقارن نقطه $= x$ است (شکل ۱۳.۲). در اینجا تابع موجها به ازای $0, 2, 4, \dots, n = n$ پاریته زوج دارند در حالی که پاریته آنها به ازای $1, 3, 5, \dots, n = n$ فرد است (شکل ۱۴.۲). توزیع احتمال برای تمام ویژه حالتها نسبت به $x = x$ متقارن است (شکل ۱۵.۲).

هنگامی که تابع موجها برای چاه پتانسیل را بررسی می‌کردیم، اصل تقارن را به طور ضمنی به کار بردیم. چاه یادشده دارای مرکز تقارنی در $x = 0$ است (شکل ۱۶.۲)، اما انرژی پتانسیل مثل $\Psi = \frac{1}{2}kx^2$ هیچگونه تقارنی از خود نشان نمی‌دهد (شکل ۲۰.۲)، و تابع موجهای متناظر نیز نه زوج‌اند و نه فرد (شکل ۲۱.۲).

انرژی پتانسیل مربوط به حرکت معکوس اتم N در مولکول NH_3 ، که در مثال ۷.۲ مورد بحث قرار گرفت (شکل ۳۰.۲) نیز دارای یک مرکز تقارن است و تابع موجهای متناظر زوج یا فرد نمایند (شکل ۳۱.۲). تابع موجهای زوج یا متقارن با x و توابع فرد یا پادمتقارن با a مشخص می‌شوند. در جدول ۳۰.۲، تابع موجهای زوج و فرد متوازن به صورت $a_{11}, a_{12}, a_{13}, a_{14}, a_{15}, a_{16}$ و غیره نشان داده شده‌اند.

حقیقت جالب دیگری که پیشتر متنظر شدیم و با مراجعه به شکل‌های ۸.۰.۲، ۱۴.۰.۲، ۱۷.۰.۲ و ۳۱.۰.۲ نیز می‌توان آن را نتیجه گرفت، به قرار ذیر است: تابع موج حالت پایه همیشه علامت یکسانی دارد (یا به زبان جبری می‌توان گفت که تابع موج حالت پایه (یشه نداده)، در حالی که تابع موجهای اولین، دومین، سومین و ... حالت برانگیخته، محور را به تعداد یکبار، دوبار، سه‌بار، ... قطع می‌کنند (یا دارای یک، دو، سه، ... ریشه هستند) یا به زبان دیگر تغییر علامت می‌دهند. بنابراین می‌توان نتیجه گرفت که

هرچه تابع موج بیشتر تغییر علامت بدهد (یا هرچه که تعداد ریشه‌ها زیادتر باشند)، انرژی دیگر حالت مربوط بزرگتر خواهد بود.

۱۰.۲ معادله مستقل از زمان شرودینگر

تاکنون فقط توزیع فضایی میدان ماده را بررسی و دامنه یا تابع موج (Ψ) را آن را محاسبه می‌کردیم. ولی هیچ‌چیزی درباره تغییر زمانی میدان نگفته‌ایم. برای بحث در مورد وابستگی زمانی، باید معادله‌ای داشته باشیم که شامل زمان باشد. چنین معادله‌ای به معادله دا بسته به زمان شرودینگر معروف است. این معادله همان نقشی را در مکانیک کوانتویی ایفا می‌کند که معادلات ماکسول در الکترومغناطیس. معادله وابسته به زمان شرودینگر به صورت زیر است

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} + E_p(x)\Psi = i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} \quad (27.2)$$

که در آن بهجای قابع (x) پل است قابع موج (t, x) استفاده شده است به گونه‌ای که بستگی قضایی و زمانی هردو در قابع یادشده وارد شده‌اند. مشاهده می‌شود که این معادله برای میدان ماده، یعنی (t, x) پل، به طور اساسی با معادله $\frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} - \frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} = E\Psi$ که بیان کننده امواج کشسان یا الکترومغناطیسی است، اختلاف دارد زیرا فقط شامل مشق زمانی مرتبه اول $\frac{\partial \Psi}{\partial t}$ است نه مشق زمانی مرتبه دوم آن. معادله (۲۷.۲) از جهتی به معادله مربوط به پدیده‌های انتقال $\frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2} - \frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} = E\Psi$ شباهت دارد که شامل مشق زمانی مرتبه اول است و در اینجا نیز یک اختلاف بسیار مهم وجود دارد. این اختلاف ضریب موهومنی $-1/\gamma$ است که در مشق زمانی موجود در معادله شرودینگر ضرب شده است. بنابراین، میدان بیان شده به وسیله معادله (۲۷.۲) از یکطرف با امواج کشسان یا الکترومغناطیسی و از طرف دیگر با امواج گرمایی یا پخش اختلاف دارد. لذا باید از مقایسه میان میدانهای مکانیک کوانتومی و امواج الکترومغناطیسی و کشسان چشم پوشیم.

توجه کنید که در اینجا فقط معادله وابسته به زمان شرودینگر را نوشته‌ایم و در اینجا نحوه به دست آوردن آن با نحوه استخراج معادله موج برای امواج کشسان در ریسمان یا برای امواج الکترومغناطیسی فرق دارد. می‌توان گفت که معادله (۲۷.۲) یک قانون اساسی طبیعت است، درست همان طور که قانون القای الکترومغناطیسی فاراده - هانری یا اصل پایستگی تکسانه، قوانین اساسی طبیعت به شمار می‌روند، و دیگر اینکه شکل ریاضی این معادله نتیجه تحلیل دقیق حقایق تجربی و تفکر شهودی است. این بیان اساساً صحیح است اما، اگر از پاره‌ای فرضهای اساسی شروع کنیم می‌توانیم معادله شرودینگر را به دست آوریم. این کار در نظریه صوری مکانیک کوانتومی انجام شده است و در اینجا مطرح نمی‌شود؛ با این حال در بخش ۱۲.۲ اشاره مختصری به آن خواهیم کرد. در اینجا لازم است نکته زیر را خاطر نشان کنیم: اینکه معادله وابسته به زمان شرودینگر شامل هم مشق زمانی مرتبه اول و هم مشق مکانی مرتبه دوم است، می‌تواند مستقیماً به این واقعیت مربوط شود که اثری ذره از طریق رابطه $E = p^2/2m + E_p$ به محدود تکانه‌ها بسته است.

اینکه می‌خواهیم جوابی از معادله (۲۷.۲) را به دست آوریم که برای بیان ویژه حالتها مناسب است. با توجه به اطلاعات خود در باره امواج ایستاده می‌توان فرض کرد که چنین جوابی باشد متفاوت از مکان و زمان را به طور جداگانه‌ای در بر داشته باشد. در اینجا جوابی به شکل زیر را امتحان می‌کنیم که

$$\Psi(x, t) = \psi(x)e^{-iEt/\hbar} \quad (۲۸.۴)$$

سپس باید ثابت کنیم که E اثری و $\psi(x)$ دامنه‌ای است که در معادله (۳۰.۲) صدق می‌کند. بدین منظور باید آوری می‌کنیم که

$$\frac{\partial \Psi}{\partial t} = -\frac{iE}{\hbar} \psi(x) e^{-iEt/\hbar}$$

$$\frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} = \frac{d^2 \psi}{dx^2} e^{-iEt/\hbar}$$

با قراردادن این دو عبارت در معادله (۲۷.۲) و حذف عامل مشترک $e^{-iEt/\hbar}$ ، معادله (۳۰.۲) برای $\psi(x)$ به دست می‌آید و بنا بر این، E باید انرژی کل سیستم باشد. در نتیجه، میدان ماده داده شده با معادله (۲۸.۲) با بسامد زاویه‌ای زیر نوسان می‌کند

$$\omega = \frac{E}{\hbar}$$

با

$$E = \hbar\omega = \hbar\nu$$

که با معادلات (۴۴.۱) و (۴۵.۱) هماهنگی دارد. همان‌طور که قبل آنکه میدان بیان شده به وسیله معادله (۲۸.۲) میدانی است از نوع میدانهای مربوط به امواج ایستاده زیرا قسمتهای فضایی و زمانی در دو عامل متفاوت ظاهر شده‌اند. اما، هنگامی که با امواج ایستاده در ریسمانها، در ستونهای هوا، یا در کاواکهای فلزی مقایسه شود، اختلاف مهمی میان آنها دیده می‌شود. این اختلاف مهم عبارت از این است که قسمت زمانی رانمی توان به صورت $\sin \omega t$ یا $\cos \omega t$ نوشته بلکه باید به صورت $e^{-iEt/\hbar} = e^{-i\omega t} = e^{-i\omega t}$ نوشته شود. دلیل این امر آن است که معادله (۲۷.۲) یک معادله مرتبه اول از زمان است. یعنی، وابستگی زمانی امواج مکانیک کوانتومی همواره به صورت مختلط ظاهر می‌شود.

برای ذره آزادی که با تکانه $p = \hbar k$ در راستای X حرکت می‌کند، داریم

$$\psi(x) = A e^{ikx}$$

بنا بر این تابع موج وابسته به زمان به صورت زیر است

$$\Psi(x, t) = \psi(x) e^{-iEt/\hbar} = A e^{i(kx - \omega t)} \quad (۲۹.۲)$$

که موجی را توصیف می‌کند که در راستای X با سرعت فاز $v_p = \omega/k = E/p = v/2$ تابع موج $\psi(x) = e^{ikx}$ مربوط به ذره است که در راستای X حرکت می‌کند و در بخش ۳.۲ به آن اشاره کردیم تأیید می‌کند. به طریق مشابه، تابع موج وابسته به زمان متناظر با $\Psi(x, t) = A e^{-i(kx + \omega t)}$ که معرف موجی است که در راستای X انتشار می‌یابد. اما، نمی‌توان $\sin(kx - \omega t)$ یا $\cos(kx - \omega t)$

را به جای معادله (۲۹.۲) برای بیان $(x, t)\Psi$ در مورد يك ذره آزاد به کار برد، زیرا این توابع جوابهای معادله (۲۷.۲) نیستند.
برای ذره موجود در جمعیت پتانسیل داریم

$$\psi(x) = A \sin \frac{n\pi x}{a} = \frac{A(e^{in\pi x/a} - e^{-in\pi x/a})}{2i}$$

و

$$\Psi(x, t) = A \sin \frac{n\pi x}{a} e^{-iEt/\hbar} = \left[\frac{A}{2i} e^{i(n\pi x/a - Et/\hbar)} - e^{-i(n\pi x/a + Et/\hbar)} \right]$$

این معادله با دوموجی متناظر است که در دو جهت مخالف در حرکت آند و امواج استاده راء همانند حالت مربوط به رسماً منتعش با دو انتهای ثابت به وجود می آورند. جوابی که به صورت معادله (۲۸.۲) است بیان کننده ذرهای است که با انرژی کامل مشخص، متناظر با یکی از ترازهای انرژی یا ویژه حالتها، در حرکت است. در این حالت

$$|\Psi(x, t)|^2 = [\psi^*(x)e^{iEt/\hbar}] [\psi(x)e^{-iEt/\hbar}] = |\psi(x)|^2 \quad (30.2)$$

بنابراین، چگالی احتمال $|\Psi(x, t)|^2$ مستقل از زمان است. به همین دلیل بود که قبل از حالت‌های بیان شده با معادله (۲۸.۲) را حالت مانا یا ویژه حالت نامیدیم. اما باید توجه کرد که معادله (۲۸.۲) تنها جواب معادله (۲۷.۲) نیست، بلکه جوابهای دیگری نیز وجود دارند که برای آنها $|\Psi(x, t)|^2$ مستقل از زمان نیست. حالت‌های متناظر نیز حالت مانا تخواهند بود. با به کار بردن نتیجه‌ای از نظریه معادله‌های دیفرانسیل، می‌توان جواب عمومی معادله (۲۷.۲)، متناظر با ناویژه حالتها، را به صورت ترکیب خطی جوابهای ویژه حالت بیان کرد، یعنی

$$\Psi(x, t) = \sum_n c_n \psi_n(x) e^{-iE_n t/\hbar} \quad (31.2)$$

(این رابطه شباهت زیادی به تحلیل فوریه برای یک موج دارد). عبارت بالا در مورد شده یک جواب معادله (۲۷.۲) است زیرا می‌توان اثبات کرد که هر جمله، که از نوع داده شده در معادله (۲۸.۲) باشد، یک جواب معادله (۲۷.۲) و مجموع آنها نیز یک جواب است زیرا معادله (۲۷.۲) یک معادله دیفرانسیل همگن خطی است.

اکنون حالتی را در نظر می‌گیریم که در آن بتوان $(x, t)\Psi$ را به صورت مجموع دو ویژه حالت بیان کرد، یعنی

$$\Psi(x, t) = c_1 \psi_1 e^{-iE_1 t/\hbar} + c_2 \psi_2 e^{-iE_2 t/\hbar} \quad (32.2)$$

برای به دست آوردن تابع موج اولیه، را مساوی با صفر قرار می‌دهیم، و در نتیجه خواهیم داشت

$$\Psi(x, 0) = c_1 \psi_1 + c_2 \psi_2$$

ضرایب c_1 و c_2 را، در صورتی که تابع $\Psi(x, 0)$ معلوم باشد (مسئله ۳۷.۲) می‌توان به کمک یک روش ریاضی ساده و سر راست محاسبه کرد. از این‌رو، اگر تابع موج اولیه $\Psi(x, 0)$ معلوم باشد، می‌توانیم $\Psi(x, t)$ را تعیین کنیم.

توزیع احتمال متناظر با $\Psi(x, t)$ عبارت است از

$$\begin{aligned} P(x, t) &= |\Psi(x, t)|^2 \\ &= \{c_1^* \psi_1 e^{iE_1 t/\hbar} + c_2^* \psi_2 e^{iE_2 t/\hbar}\} \{c_1 \psi_1 e^{-iE_1 t/\hbar} + c_2 \psi_2 e^{-iE_2 t/\hbar}\} \\ &= |c_1 \psi_1|^2 + |c_2 \psi_2|^2 + c_1 c_1^* \psi_1 \psi_2 e^{-i(E_1 - E_2)t/\hbar} \\ &\quad + c_2 c_2^* \psi_2 \psi_1 e^{i(E_1 - E_2)t/\hbar} \end{aligned} \quad (۳۳.۲)$$

از این‌رو، $P(x, t)$ ثابت نیست بلکه شامل جمله‌هایی است که با بسامد زاویه‌ای $\omega = (E_1 - E_2)/\hbar$ یا بسامد خطی $(E_1 - E_2)/\hbar = v$ نوسان می‌کنند. بنا بر این، حالت توصیف شده به وسیله تابع معلوم $\Psi(x, t)$ حالت‌مانا نخواهد بود. این نتیجه ایده روشتری را در باره اختلاف میان حالت‌های مانا و حالت‌های ناما تا بدست می‌دهد. اگرچه $|\Psi(x, t)|^2$ برای حالت‌های مانا مستقل از زمان است، در حالت‌های ناما $|\Psi(x, t)|^2$ شامل یک سری جمله‌های نوسانی با بسامدهای $/h = (E_n - E_m)$ است.

تابع موج داده شده با معادله (۳۲.۲) می‌تواند دستگاهی را در خلال گذار میان ویژه حالت‌های E_1 و E_2 توصیف کند. هرگاه ذره‌ای که گذار انجام می‌دهد باردار باشد، می‌توان گفت که در خلال گذار، همچون نوسانگری رفتار می‌کند که بسامد آن برابر بسامد معادله بور (۲۹.۱) یعنی $v = (E_1 - E_2)/\hbar$ است و در نتیجه می‌تواند تابش الکترومغناطیسی با همان بسامد را گسیل یا جذب کند. به این ترتیب صور تبدیل مکانیک کوانتومی به طور طبیعی با معادله بور یعنی با رابطه $E_1 - E_2 = \hbar v$ یکی می‌شود.

مثال ۸.۲ تابع موجی که حرکت معکوس مولکول NH_3 را توصیف می‌کند توضیح دهد.
حل: فرض کنید که ابتدا، اتم N (با احتمال زیاد) در حالت پایه چاه پتانسیل طرف راست قرار دارد (شکل ۳۵.۲). بنا بر این، تابع موج اولیه باید در چاه طرف راست بسیار بزرگ و در چاه طرف چپ خیلی کوچک باشد. لذا تابع موج اولیه را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\Psi(x, 0) = \Psi_R$$

که در شکل ۳۶.۲ (الف) نشان داده شده است. ضمناً با توجه به شکل توابع ψ_L و ψ_R در شکل ۳۱.۲ می‌توان با تقریب خوبی چنین نوشت

$$\Psi(x, 0) = \Psi_R + \psi_0 + \psi_1$$

پس از گذشت زمان مشخص t ، تابع موج با رابطه زیر داده می‌شود

$$\Psi(x, t) = \psi_0 e^{-iE_0 t/\hbar} + \psi_1 e^{-iE_1 t/\hbar}$$

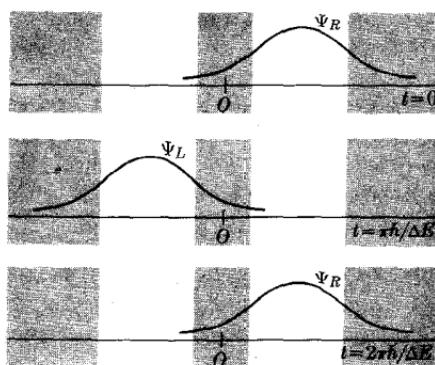
با قراردادن $E_1 - E_0 = \Delta E$ عبارت بالا به صورت زیر درمی‌آید

$$\Psi(x, t) = (\psi_0 + \psi_1 e^{-i\Delta E t/\hbar}) e^{-iE_0 t/\hbar}$$

در زمان $t = \pi\hbar/\Delta E$ ، نمای موجود در پرانتز مساوی با ۱ است، در نتیجه

$$\Psi(x, t) = (\psi_0 - \psi_1) e^{-iE_0 t/\hbar} = \Psi_L e^{-iE_0 t/\hbar}$$

که در آن از روی شکل‌های پل و پل \perp شکل ۳۱.۲، مشاهده می‌شود که $\Psi_L \approx \Psi_R$ در طرف چپ متغیر کر شده است. این موضوع در شکل ۳۶.۲ نیز نشان داده شده است. بنابراین، ذرہ که در مثال ما اتم N است (با احتمال زیاد) در چاه پتانسیل طرف چپ قرار دارد، به عبارت دیگر، مولکول NH_3 معکوس شده است. واضح است که در زمان $t = 2\pi\hbar/\Delta E$ ذرہ مجدداً در طرف راست قرار خواهد گرفت. بنابراین بسامد حرکت معکوس مولکول با رابطه $\nu = \Delta E / 2\pi\hbar = (E_1 - E_0)/\hbar$ داده می‌شود. مقدار تجربی برای ν برای NH_3 برابر $2.38 \times 10^{15} \text{ Hz}$ است که از روی آن می‌توان اختلاف انرژی $E_1 - E_0$ را محاسبه کرد و مقدار eV $10^{-5} \times 8.84 \times 10^9$ را بدست آورد. این مقداری است که در جدول ۳.۲ داده شده است.



شکل ۳۶.۲ توصیف حرکت معکوس NH_3 به وسیله تابع موجهای وابسته به زمان.

۱۱.۲ احتمال گذار و قواعد گزینش

در اینجا منطقی به نظر می‌رسد که سؤال زیر برای دانشجو مطرح شود: مکانیک کوانتومی چگونه می‌تواند پیشگویی کند که چه وقت گذار رخ می‌دهد؟ به عبارت دیگر، هر گاه اتم، مولکول، یا هسته‌ای در یک حالت برانگیخته باشد، چگونه می‌توان فهمید که کی و کجا پرش به حالت با انرژی پایینتر را آغاز می‌کند؟ یا هر گاه اتم، مولکول، یا هسته تحت اثر میدان الکترومغناطیسی خارجی قرار گیرد، چگونه می‌توان تعیین کرد که آیا انرژی را جذب کرده و به حالت برانگیخته می‌رود یا نه؟ در جواب به این سوالها باید گفت که ما نمی‌توانیم دامورد زمان دقیقی که گذار رخ خواهد داد صحبتی به میان آوریم بلکه برای هربر Shi، مثلاً پرش از حالت ψ به حالت ψ' ، احتمال گذار T در واحد زمان وجود دارد. برطبق قوانین مکانیک کوانتومی و برهم کنشهایی که مسئول وقوع این گذارند، این احتمال را می‌توان محسوبه کرد. هر چه ψ ، T بزرگتر باشد، احتمال وقوع این گذار بیشتر خواهد بود. البته اگر ψ مساوی با صفر باشد، گذار غیرممکن یا ممنوع است. این نتیجه حاکمی از آن است که گذارهایی که در معادله بوریعنی در رابطه $(E' - E)/h = \nu$ صدق می‌کنند، همگی ممکن نیستند زیرا علاوه بر پایستگی انرژی، نکات دیگری نیز در این فرایند دخالت می‌کنند. به عنوان مثال، تکانه زاویه‌ای نیز باید پایسته باشد. همچنین بهدلیل تقارن قضایی سیستم (یعنی پاریته تابع موجها)، ممکن است تابع موج حالت اولیه نتواند طوری خود را تغییر دهد که به وسیله یک فرایند تابشی مناسب به تابع موج حالت نهایی تبدیل شود. این محدودیت در گذارهای ممکن به قواعد گزینش منجر می‌شود. این قواعد بیان می‌کنند که از میان گذارها کدام یک محققتر یا مجازند، یعنی برای آنها احتمال گذار بسیار زیاد است.

در خلال یک گذار الکترومغناطیسی، ممکن است سیستم به صورت چند قطبی نوسانی الکتریکی یا مغناطیسی رفتار کند و بنابراین، گذارهای دوقطبی، چهارقطبی الکتریکی یا مغناطیسی و مانند آن وجود دارد که هر کدام با احتمال گذار و قواعد گزینش مختص به خود مشخص می‌شوند. معمولاً محققترین گذار دوقطبی الکتریکی است؛ و پس از آن دوقطبی مغناطیسی و چهارقطبی الکتریکی قرار دارند. گذارهای چند قطبی مرتبه بالاتر دارای احتمال گذار بسیار کمترند و به طور کلی، بجز در چند حالت بخصوص در هسته‌ها، در نظر گرفته نمی‌شوند. گذارهایی که برای آنها احتمال گذار دوقطبی الکتریکی غیر صفر است به گذارهای هجază هرچه اول معروف‌اند. هنگامی که احتمال گذار دوقطبی الکتریکی مساوی با صفر باشد، گذار را گذار منوع مرتبه اول می‌نامند. باید توجه داشت که چنین گذاری ممکن است با آهنگ خیلی کمی رخ دهد، مانند گذار دوقطبی مغناطیسی یا گذار چهارقطبی الکتریکی (یا حتی یک گذار چند قطبی مرتبه بالاتر). به عنوان مثال، احتمال گذار دوقطبی الکتریکی نوسانگر هماهنگ هنگامی مخالف صفر است که

$$\Delta n = \pm 1 \quad (34.2)$$

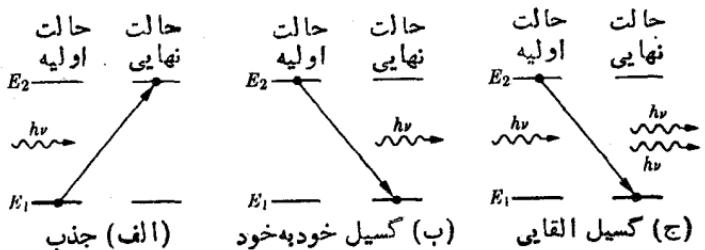
که در آن $n_f - n_i = \Delta n$. رابطه اخیر، قاعدة گزینش بسایر گذارهای مجاز مرتبه اول

نوسانگر را به دست می‌دهد. این بدان معنی است که گذارهای مجاز مرتبه اول نوسانگر هماهنگ عبارت اند از گذار از یک حالت مجاور به حالت دیگر، یعنی از حالتی که عدد کوانتموی n آن به مقدار ± 1 با عدد کوانتموی حالت مجاور اختلاف دارد. از این رو، بر طبق معادله (21.2) ، انرژی جذب شده ($\Delta n = +1$) یا گسیل شده ($\Delta n = -1$) در یک گذار برابر است با

$$|E_f - E_i| = \hbar\omega = h\nu \quad (35.2)$$

که در آن ν بسامد نوسانگر هماهنگ است. از مقایسه معادلات (35.2) با معادله بور معلوم می‌شود که نوسانگر هماهنگ فقط می‌تواند تابش را با بسامد خودش برابر باشد (بسامد نوسانی کلاسیک) گسیل یا جذب کند و درنتیجه، طیف آن فقط به یک بسامد محدود می‌شود.

هستگامی که یک سیستم در حالت برانگیخته قرار دارد، فقط برای مدت زمان مشخصی در این حالت باقی می‌ماند زیرا این احتمال وجود دارد که به تراز انرژی پایینتر برود. هیانگین طول عمر حالت برانگیخته با احتمال گذار کل آن حالت، یعنی با مجموع احتمال گذار به تمام ترازهای انرژی پایینتر، نسبت عکس دارد. آشکار است که طول عمر حالت پایه یک سیستم منزوی بینهایت است، زیرا سیستم نمی‌تواند پرشی به تراز پایینتر را انجام دهد. طول عمرهای مربوط به گذارهای مجاز اتمی و مولکولی در حدود 10^{-8} ثانیه است، در حالی که طول عمر گذارهای هسته‌ای در گستره زمانی 10^{-14} تا 10^{-15} ثانیه قراردارد. با آنکه در یک سیستم واقع در حالت برانگیخته، ممکن است گذارهایی با گسیل انرژی از طریق پرش به حالت با انرژی پایینتر به صورت خودبهخود رخ دهد، با وجود این هر گاه سیستم بخواهد انرژی جذب کند، لازم است که یک عامل خارجی دخالت کند. هر گاه در ابتدا سیستم پادشه در حالت برانگیخته باشد، این عامل خارجی می‌تواند علاوه بر گسیل انرژی خودبهخود حاصل از آشفتگی ایجاد شده در سیستم، گسیل انرژی رانیز الفا کند. این تابش که در بسیاری موارد حائز اهمیت است، به گسیل القایی معروف است. این سه فرایند (جدب، گسیل خودبهخود، و گسیل القایی) در شکل ۳۷.۲ نشان داده شده‌اند. در مثال



شکل ۳۷.۲ فرایندهای تابشی؛ (الف) جدب، فوتون فرودی جذب می‌شود. (ب) گسیل خودبهخود که منجر به گسیل فوتون می‌شود. (ج) گسیل القایی تحت اثر فوتون فرودی.

۵.۱۳ رابطه میان احتمال گذار خود به خود و القایی را به دست خواهیم آورد.

۱۲.۰ نظریه صوری مکانیک کوانتومی

تاکنون نظریه کوانتومی را بر اساس معادله شرودینگر برای سیستمهای اتمی مطرح می کردیم. به کمک تابع موجهای حاصل از حل معادله شرودینگر می توانیم اطلاعاتی را درباره ترازهای انرژی ممکن سیستم، احتمال یافتن سیستم در ناحیه بخصوصی از فضا، احتمال گذار از یک تراز انرژی به تراز دیگر، بسامد تابش الکترومغناطیسی گسیل شده یا جذب شده، و... را به دست آوریم. با این حال، تا اینجا به نظر می رسید که تنها اطلاعاتی را که ما می توانیم از قوانین مکانیک کوانتومی استخراج کنیم فقط اطلاعات مریبوط به انرژی سیستم است. اما در واقع این طور نیست و می توان اصول مکانیک کوانتومی را به طریق صوری بیان کرد و تمام اطلاعات لازم درباره یک سیستم فیزیکی را به دست آورد. در اینجا می خواهیم به طریقی ساده این نظریه صوری را معرفی کنیم.

ابتدا مسئله را در حالت یک بعدی در نظر می گیریم. معادله شرودینگر (۳۰.۲) را می توان به صورت زیر نوشت

$$(36.2) \quad \left[\frac{1}{2m} \left(-\hbar^2 \frac{d^2}{dx^2} \right) + E_p(x) \right] \psi(x) = E \psi(x)$$

هنگام نوشتن طرف چپ معادله طوری از تابع موج $(x)\psi$ فاکتور گیری کردیم که گـوـبـی عامل مشترک کمیات داخل کروشه است. اما، هر جمله داخل کروشه باید برطبق سرشت خاص خود بر تابع $(x)\psi$ اثر یا عمل کنند. یعنی، $E_p(x)$ در $(x)\psi$ ضرب می شود در حالی که جمله d^2/dx^2 مشتق دوم $(x)\psi$ را به دست می دهد. بزبان ریاضی می توان گفت که عبارت

$$(37.2) \quad \mathbf{H} = \frac{1}{2m} \left(-\hbar^2 \frac{d^2}{dx^2} \right) + E_p(x)$$

که در داخل کروشه ظاهر می شود، یک عملگر است که وقتی بر تابعی مانند $(x)\psi$ عمل کند (یعنی $(x)\psi$ در نتیجه یک سری اعمال ریاضی، که به طور صریح در تعریف \mathbf{H} وجود دارد، تابع جدیدی به دست می دهد. معادله (۳۶.۲) را می توان به صورت نهادی زیر نوشت

$$(38.2) \quad \mathbf{H}\psi(x) = E\psi(x)$$

این بدان معنی است که اثر \mathbf{H} بر روی $(x)\psi$ عبارت است از حاصل ضرب $(x)\psi$ در ثابت E . واضح است که وقتی \mathbf{H} بر روی تابع دلخواهی اثر کند، نتیجه آن ازوماً مثل حالتی نیست که آن تابع در ضرب ب ثابتی ضرب می شود، بلکه به طور کلی تابع دیگری است که با اولی

۱. عملگرها را با نمادهای سیاه مشخص خواهیم کرد.

اختلاف دارد. توابعی که در معادله (۳۸.۰۲) صدق می‌کنند به ویژه تابعهای عملگر H معروف اند و مقادیر متناظر E نیز ویژه مقدارهای عملگر نامیده می‌شوند. برای عملگر اختیاری A ، ویژه تابعها و ویژه مقدارها آنها بی اند که در معادله زیر صدق می‌کنند

$$A\psi(x) = a\psi(x) \quad (۳۹.۰۲)$$

در حالت کلی یک سری ویژه مقدار a_1, a_2, a_3, \dots و یک سری ویژه تابع $\psi_1, \psi_2, \psi_3, \dots$ را بسته به آنها وجود دارند که به طبیعت عملگر و نیز به شرایط مرزی ریاضی بستگی دارند. این ویژه تابعها نتیجه‌ای از خواص فیزیکی سیستم‌اند. در بعضی حالات چندین تابع موج به یک ویژه مقدار مشخص وابسته‌اند و در این موارد، ویژه مقدار را تبیهگن می‌نامند.

در مکانیک کوانتمومی این عملگرها به رددهای تعلق دارند که به آنها هرمیتی گفته می‌شود؛ هرمیتی از نام هرمیت ریاضیدان فرانسوی گرفته شده است. برای تمام توابع Φ_1 و Φ_2 که شرایط مرزی مورد نظر را برآورده می‌کنند، این عملگرها در شرط زیر صدق می‌کنند

$$\int \Phi_1^* A \Phi_2 d\tau = \int [A \Phi_2]^* \Phi_1 d\tau \quad (۴۰.۰۲)$$

می‌توان نشان داد که

ویژه مقدارهای عملگرهای هرمیتی حقیقی و ویژه تابعهای آنها متعاًمدند.

یعنی

$$\int \psi_r^* \psi_i \delta_{ij} d\tau = \delta_{ij} \quad (۴۱.۰۲)$$

که در آن ψ_i و ψ_j ویژه تابعهای هستند که به ویژه مقدارهای a_i و a_j عملگر A تعلق دارند. عملگر H که با معادله (۳۷.۰۲) داده می‌شود، نقش بسیار مهمی در مکانیک کوانتمومی ایفا می‌کند و به عملگر هامیلتونی دستگاه معروف است. در مکانیک کلاسیک، هنگامی که انرژی کل بر حسب تکانه و مختصات دستگاه بیان می‌شود آن را، هامیلتونی می‌نامند. از این رو، برای ذرہ‌ای که در یک راستا حرکت می‌کند، هامیلتونی کلاسیک عبارت است از

$$H = \frac{1}{2m} p^2 + E_p(x) \quad (۴۲.۰۲)$$

هامیلتونی کلاسیک و مکانیک کوانتمومی را می‌توان به طریق ساده‌ای به یکدیگر مربوط کرد. از مقایسه معادلات (۳۷.۰۲) و (۴۲.۰۲) مشاهده می‌شود که به کمک هم خوانی زیر می‌توان هامیلتونی کلاسیک را به هامیلتونی مکانیک کوانتمومی تبدیل کرد

$$p \rightarrow -i\hbar \frac{d}{dx} \quad (۴۳.۰۲)$$

(علامت منفی در معادله ۴۳.۲) فقط به خاطر سهولت در نظر گرفته شده است. برای حرکت در فضای سه بعدی، هامیلتونی کلاسیک به صورت زیر است

$$H_{\text{کلاسیک}} = \frac{1}{2m} \mathbf{p}^2 + E_p(\mathbf{r}) \quad (44.2)$$

که در آن \mathbf{r} بردار مکان ذره و $\mathbf{p}^2 = p_x^2 + p_y^2 + p_z^2$ است. بسط منطقی هم خوانی یاد شده با معادله (۴۳.۲) عبارت است از

$$p_x \rightarrow -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}, \quad p_y \rightarrow -i\hbar \frac{\partial}{\partial y}, \quad p_z \rightarrow -i\hbar \frac{\partial}{\partial z} \quad (45.2)$$

با استفاده از عملگر برداری ∇ ، که دل نام دارد و به صورت زیر تعریف می شود

$$\nabla = \mathbf{u}_x \frac{\partial}{\partial x} + \mathbf{u}_y \frac{\partial}{\partial y} + \mathbf{u}_z \frac{\partial}{\partial z}$$

معادله (۴۵.۲) را می توان به شکل خلاصه تر زیر نوشت

$$\mathbf{p} \rightarrow -i\hbar \nabla \quad (46.2)$$

هرگاه عملگر $\nabla - i\hbar$ را به جای \mathbf{p} در هامیلتونی کلاسیک به کار بریم عملگر مکانیک کوانتومی بدست می آید

$$H = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + E_p(\mathbf{r}) = -\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right) + E_p(\mathbf{r}) \quad (47.2)$$

اگر عملگر H بر روی تابع $\psi(\mathbf{r})$ اثر کند خواهیم داشت

$$H\psi(\mathbf{r}) = -\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right) + E_p(\mathbf{r})\psi$$

هرگاه ψ ویژه تابع عملگر H باشد، در این صورت داریم $H\psi = E\psi$ که در آن E ویژه مقدار عملگر H است، یا

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right) + E_p(\mathbf{r})\psi = E\psi$$

رابطه بالا درست همان معادله شرودینگر در فضای سه بعدی است که قبلا در معادله (۹.۲) بیان شد. بنا بر این می توان گفت که معادله (۴۷.۲) عملگر هامیلتونی مکانیک کوانتومی یک ذره در فضای سه بعدی است.

براساس رابطه (۴۶.۲) می‌توان اصل اول مکانیک کوانتومی را به صورت زیر بیان کرد:

۱. بهرگمیت فیزیکی ($A(r, p)$)، که تابعی از مکان و تکانه یک ذره است، یک عملگر کوانتومی داشته است که با قراردادن ∇ — به جای p ، به دست می‌آید، یعنی

$$A(r, -i\hbar\nabla)$$

بنا بر این عملگرهای هامیلتونی (۳۷.۲) یا (۴۷.۲) به ترتیب، عملگرهای کوانتومی مربوط به انرژی کل سیستم برای حرکت در فضای یک و سه بعدی هستند. به طریق مشابه، به انرژی جنبشی $E_k = p^2/2m$ نیز عملگر $\nabla^2/\hbar^2/2m$ — در فضای سه بعدی یا عملگر $d^2/\hbar^2/2m$ — در فضای یک بعدی مربوطی شود. در جدول ۴.۲، عملگرهای کوانتومی برای چند کمیت فیزیکی آمده است. اصل دوم مکانیک کوانتومی نیز به صورت زیر بیان می‌شود:

۲. هنگامی که کمیت فیزیکی (A) اندازگیری می‌شود، دیگر مقدارهای عملگر کوانتومی ($A(r, -i\hbar\nabla)$) تنها مقادیر ممکن اند که به دست می‌آیند.

به این طریق نه تنها مقادیر انرژی بلکه مقادیر هر کمیت فیزیکی دیگر را نیز می‌توان تعیین کرد. بنا بر این اصل فوق می‌گوید که چه اطلاعات فیزیکی را می‌توان در باره یک سیستم به دست آورد. برای بیان این اصل به صورت ریاضی می‌توان از معادله عملگر زیر استفاده کرد

$$A(r, -i\hbar\nabla)\psi = a\psi \quad (48.2)$$

اکنون می‌خواهیم مقادیر ممکن a و توابع آن را که این معادله دیفرانسیل را باشایط مرزی مورد نیاز برآورده می‌کنند به دست آوریم. ویژه مقدارهای a_1, a_2, a_3, \dots تنها نتایج ممکن از یک اندازه گیری A هستند. همچنین می‌گوییم که ویژه تابعهای $\psi_1, \psi_2, \psi_3, \dots$

جدول ۴.۲ عملگرهای کوانتومی.

عملگر کوانتومی	تعریف کلاسیکی	کمیت
r	r	مکان
$-i\hbar\nabla$	p	تکانه
$-i\hbar r \times \nabla$	$r \times p$	تکانه زاویه‌ای
$-(\hbar^2/2m)\nabla^2$	$p^2/2m$	انرژی جنبشی
$-(\hbar^2/2m)\nabla^2 + E_p(r)$	$p^2/2m + E_p(r)$	انرژی کل

تا آنجا که به کمیت فیزیکی A مر بوط است حالتهای ممکن سیستم را توصیف می‌کنند. واضح است که اگر سیستم در حالتی باشد که به وسیله ویژه تابع ψ متناظر با عملگر A بیان شود، در این صورت مقدار کمیت فیزیکی A برابر با $\langle \psi | A | \psi \rangle$ خواهد بود. در اینجا این سؤال مطرح می‌شود که اگر سیستم در حالتی باشد که با تابع Φ که هیچ‌کدام از جوابهای ψ معادله (۴۰.۲) نیست بیان شود، چه اتفاقی رخ می‌دهد؟ در چنین حالتی می‌گوییم که A مقدار دقیقی ندارد. از بسط تابع موج Φ بر حسب ویژه تابعهای ψ عملگر A خواهیم داشت

$$\Phi = c_1 \psi_1 + c_2 \psi_2 + c_3 \psi_3 + \dots = \sum c_n \psi_n$$

واضح است که وقتی توابع ψ متعامد باشند داریم

$$c_n = \int \psi_n^* \Phi d\tau \quad (49.2)$$

بنابراین، اصل سوم مکانیک کوانتوسی به صورت فری بیان می‌شود:

۳۰. هنگامی که حالت سیستم با تابع موج $(\tau) \Phi$ متناظر باشد، احتمال بدست آوردن مقدار c_n دنتیجه اندازه‌گیری کمیت فیزیکی $A(\mathbf{r}, \mathbf{p})$ برابر است با $|c_n|^2$ که در آن c_n با معادله (۴۹.۲) داده می‌شود و دیگر تابع عملگر $A(\mathbf{r}, -i\hbar\nabla)$ متناظر با ویژه مقدار c_n است.

می‌توان نشان داد که معادله (۱.۲) یک کاربرد بخصوص از این اصل است هنگامی که کمیت فیزیکی اندازه‌گیری شده مکان ذره باشد.

بر طبق اصل سوم، هنگامی که تابع موج Φ ویژه تابع عملگر A نیست، نمی‌توان گفت که مقدار دقیق A چقدر است، و هرگاه مرتبه A را اندازه‌گیری کنیم، نتایج متفاوتی وابدست خواهیم آورد که هر کدام احتمال مشخصی را دارا هستند. اما در مورد میانگین یا هقداد انتظاری A در حالتی که به وسیله Φ بیان شده است می‌توان صحبت بهمیان آورد. به عنوان یک نتیجهٔ فرعی اصل سوم، می‌توان نشان داد

هنگامی که حالت سیستم با تابع $(\mathbf{r}) \Phi$ متناظر باشد میانگین یا هقداد انتظاری کمیت فیزیکی $A(\mathbf{r}, \mathbf{p})$ عبارت است از

$$A_{ave} = \int_{\text{ تمام فضای }} \Phi^* A(\mathbf{r}, -i\hbar\nabla) \Phi d\tau \quad (50.2)$$

در معادله (۵۰.۲) ابتدا باید A بر روی Φ عمل کند، و سپس در Φ^* ضرب و سرانجام انتگرال گرفته شود. معادله (۵۰.۲) به شرطی صحیح خواهد بود که تابع Φ بهنجار شده به یک باشد، یعنی $\int \Phi^* \Phi d\tau = 1$. اما اگر Φ بهنجار شده به یک نباشد، باید

به جای معادله (۵۰.۲) چنین نوشته شد

$$A_{ave} = \frac{\int \Phi^* \mathbf{A} \Phi d\tau}{\int \Phi^* \Phi d\tau} \quad (51.2)$$

اصلی را که بیان کردیم ایستاده هستند، از این جهت که هیچ اطلاعاتی را در باره تحول زمانی دستگاه به دست نمی‌دهند. برای به دست آوردن یک نظریه دینامیک، به‌اصل چهارم مکانیک کوانتومی نیاز خواهیم داشت

۴. تحول زمانی یک سیستم فیزیکی به وسیله معادله ذیر بیان می‌شود

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \mathbf{H}\Psi \quad (52.2)$$

که در آن \mathbf{H} عملگر هامیلتونی دستگاه است.

همان طور که مشاهده می‌شود، هنگامی معادله (۵۲.۲) با معادله (۲۷.۲) در فضای یک بعدی یکسان است که \mathbf{H} با معادله (۳۷.۲) داده شده باشد. با به کار بردن ایده عملگرها می‌توان گفت که معادله دینامیکی (۵۲.۲) را می‌توان با قراردادن عملگر $i\hbar \partial/\partial t$ به جای انرژی E در معادله (۳۸.۲) به دست آورد. یعنی

$$E \rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \quad (53.2)$$

در اینجا نمی‌خواهیم بیشتر از آنچه گفته شد، در باره نظریه صوری مکانیک کوانتومی صحبت کیم. اصولی که تاکنون بیان شده‌اند، برای هدفهای این کتاب کافی هستند.

مثال ۹۰۲ هرگاه تابع موج با یکی از ویژه حالتها متناظر باشد، مقدار میانگین تکانه ذره موجود در جمعیت پتانسیل را به دست آورید.

حل: در بخش ۵۰.۲، تابع موجهای ذره موجود در جمعیت یک بعدی را به صورت زیر به دست آوردم

$$\psi_n = \sqrt{\frac{2}{a}} \sin \frac{n\pi x}{a}$$

چون این توابع بهنجار شده هستند، معادله (۵۰.۲) را به کار می‌بریم، بنابراین

$$p_{ave} = \int_{-a}^a \psi_n^* \left(-i\hbar \frac{d}{dx} \right) \psi_n dx$$

زیرا $-i\hbar d/dx$ عملگر متناظر با p است، اما می‌دانیم

$$\frac{d\psi_n}{dx} = \sqrt{\frac{2}{a}} \left(\frac{n\pi}{a}\right) \cos \frac{n\pi x}{a}$$

درنتیجه خواهیم داشت

$$p_{ave} = -i\hbar \frac{2n\pi}{a^2} \int_{-a}^a \sin \frac{n\pi x}{a} \cos \frac{n\pi x}{a} dx = 0$$

ممکن است به ظاهر این نتیجه با معادله (۱۳۰.۲) تناقض داشته باشد. طبق معادله اخیر تکانه ذره موجود در جعبه برابر است با $n\pi\hbar/a$. با این حال، مقدار $p = n\pi\hbar/a$ بزرگی تکانه را بدست می‌دهد. اما می‌دانیم که تکانه یک کمیت برداری است و ذره واقع در جعبه به طور متقاضی به طرف جلو و عقب حرکت می‌کند و راستای تکانه آن تغییر می‌کند. بنابراین، طبیعی است که $p_{ave} = 0$ باشد.

مثال ۱۵۰۲ ماتریس‌های وابسته به یک کمیت فیزیکی را بررسی کنید.

حل: ویژه تابعهای $\psi_1, \psi_2, \psi_3, \dots$ هامیلتونی، یعنی ویژه تابعهایی که در معادله $E\psi_n = H\psi_n$ صدق می‌کنند را در نظر می‌گیریم. با فرض اینکه A کمیت فیزیکی دیگری است، برای هرزوج از توابع ψ_1, ψ_2, \dots می‌توان سری کمیتها را زیر را بدست آورد

$$A_{mn} = \int \psi_m^* A \psi_n d\tau \quad (۱۵۰.۲)$$

این کمیتها را می‌توان به صورت ماتریسی زیر مرتب کرد

$$\begin{pmatrix} A_{11} & A_{12} & A_{13} & \dots & A_{1n} & \dots \\ A_{21} & A_{22} & A_{23} & \dots & A_{2n} & \dots \\ A_{31} & A_{32} & A_{33} & \dots & A_{3n} & \dots \\ \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \\ A_{m1} & A_{m2} & A_{m3} & \dots & A_{mn} & \dots \end{pmatrix}$$

ابن آرایه را ماتریس A می‌نامند و A_{mn} نیز عنصر این ماتریس هستند. عنصر $A_{11}, A_{22}, \dots, A_{nn}$ را نیز به خاطر موضعشان در ماتریس عنصر قطعی ماتریس می‌نامند. برای محاسبه ماتریس هر عملگر لزومی ندارد که ویژه تابعهای هامیلتونی به کار برده شوند، زیرا از ویژه تابعهای هر عملگر دیگر می‌توان استفاده کرد.

محاسبه عناصر ماتریس در پاره‌ای از مسائل کوانتومی بسیار حائز اهمیت است. در اینجا فقط آن را در یک مثال نشان می‌دهیم. عناصر ماتریس بردار مکان عبارت اند از

$$\mathbf{r}_{mn} = \int \psi_m^* \mathbf{r} \psi_n d\tau$$

می‌توان ثابت کرد که احتمال گذار از حالت τ به حالت σ با گسیل یا جذب تابش مر بوط به دوقطبی الکتریکی با انرژی $E_f - E_i = \hbar\omega$ به وسیله معادله زیر داده می‌شود

$$T_{if} = \frac{e^2 \omega^3}{3\pi \epsilon_0 \hbar c^5} |\mathbf{r}_{if}|^2 \quad (55.2)$$

بنابراین اگر \mathbf{r}_{if} باشد، گذار از نوع منوع مرتبه اول است. به این طریق می‌توان قواعد گرینش بیان شده در بخش ۱۱.۲ را به دست آورد. حالت قطبش تابش به وسیله مؤلفه‌های \mathbf{r}_{if} تعیین می‌شود. به عنوان مثال، اگر $\mathbf{r}_{if} = y = x$ ولی $\mathbf{r}_{if} \neq \mathbf{r}_{if}$ باشد، تابش گسیل شده یا جذب شده در راستای موازی با محور Z قطبیده خواهد بود. چون انرژی گسیل شده در گذار مساوی با $\hbar\omega$ است، آهنگ تابش انرژی عبارت است از

$$\frac{dE}{dt} = \hbar\omega T_{if} = \frac{e^2 \omega^4}{3\pi \epsilon_0 c^5} |\mathbf{r}_{if}|^2$$

پس از مقایسه این رابطه با نتیجه بدست آمده در مثال ۱۰.۱، برای یک نوسانگر کلاسیک، نتیجه می‌گیریم که در خلال گذار، الکترون به صورت یک دوقطبی الکتریکی با بسامد زاویه‌ای ω و دامنه $|\mathbf{r}_{if}|^2$ رفتار می‌کند.

مسائل

۱۰۲ ذره‌ای با تابع موج $e^{-(x-x_0)^2/2a} = \psi(x)$ توصیف می‌شود. تابع موج $(x)\psi$ و توزیع احتمال $|\psi(x)|^2$ را رسم و عدم قطعیت در مکان و در تکانه ذره را برآورد کنید.

۲۰۲ نشان دهید که برای جویباری از ذرات که با انرژی $E > E_0$ به پله پتانسیل بهار تفاع $R + T = 1$ برخورد می‌کنند، رابطه

$$E_0 = \frac{\hbar^2 \omega^2}{2m} \quad (\text{مثال ۲۰.۲})$$

۳۰۲ در هر یک از دو حالت زیر چه تغییری در ترازهای انرژی جعبه پتانسیل یک بعدی ایجاد می‌شود؟ (الف) اندازه جعبه کاهش یا بد. (ب) اندازه جعبه افزایش یا بد.

۴۰۲ الکترونی را در نظر می‌گیریم که در جعبه پتانسیل یک بعدی به پهنه‌ای $\Delta x = 2\text{ Å}$ قرار دارد. انرژی نقطه صفر را محاسبه کنید. با استفاده از اصل عدم قطعیت، در باده اثر تابش فرودی که برای تعیین موضع الکترون با دقت یک درصد ($\Delta x = 2\text{ Å}$) به کار رفته بحث کنید.

۵۰۲ انرژی نقطه صفر الکترونی را برآورد کنید که در داخل ناحیه‌ای به اندازه $m^{14} - 15$ که در حدود بزرگی ابعاد هسته‌ای است، محبوس شده است. این انرژی را با انرژی پتانسیل گرانشی و نیز با انرژی پتانسیل کولنی الکترون و پروتونی که در همان فاصله از یکدیگر قرار دارند، مقایسه کنید. براساس این قیاس، درمورد امکان اینکه الکترون بتواند در داخل هسته وجود داشته باشد، بحث کنید.

۶۰۲ انرژی نقطه صفر نوترونی را محاسبه کنید که در داخل هسته‌ای که اندازه آن $m^{15} - 16$ است، محبوس شده است.

۷۰۲ نشان دهید که اختلاف انرژی نسبی $\Delta E/E$ میان هرزوج تراز مجاور ذره موجود در یک جعبه عبارت است از $\frac{2n+1}{n^2}$.

۸۰۲ تابع موجه‌ای ذره موجود در جعبه پتانسیل را که به وسیله معادله (۱۸.۲) داده شده است، بهنجار و ثابت کنید $V = \sqrt{8/abc} = \sqrt{8/V} \cdot C$. حجم جعبه است.

۹۰۲ ثابت کنید که تابع موجه‌ای سه بعدی معادله (۱۸.۲) متعامد ند.

۱۰۰۲ تابع $(p)g$ را که در مثال ۴.۲ داده شده است، بر حسب p دسم و آن را با شکل ۱۲.۲ مقایسه کنید. اختلاف میان آن دو را نیز بیان کنید.

۱۱۰۲ نشان دهید که حجم فضای فاز متناظر با ذره متحرک موجود در داخل ناحیه‌ای به حجم V ، که تکانه آن میان p و $p+dp$ است برابر است با $4\pi V p^2 dp$. با توجه به اینکه کمینه اندازه یک سلول در فضای فاز، که ذره‌ای بتواند در داخل آن جایگزیده شود، برابر است با $\frac{\hbar^3}{64}$ ، تعداد حالت‌های کوانتومی با تکانه میان p و $p+dp$ را که برای ذره قابل حصول است، به دست آورید و با نتایج مثال ۴.۲ مقایسه کنید.

۱۲۰۲ نشان دهید که ترازهای انرژی و تابع موجه‌ای ذره‌ای که در صفحه XY موجود در جعبه پتانسیل دو بعدی به ابعاد a و b حرکت می‌کند، عبارت از از

$$E = \left(\frac{\pi^2 \hbar^2}{2m} \right) \left(\frac{n_1^2}{a^2} + \frac{n_2^2}{b^2} \right)$$

۶

$$\psi = C \sin \left(\frac{n_1 \pi x}{a} \right) \sin \left(\frac{n_2 \pi y}{b} \right)$$

تهرگنی ترازهای را به ازای $a = b$ بررسی کنید. همچنین ثابت بهنجارش C را به دست آورید.

۱۳۰۲ با توجه به مسئله ۱۲.۲، هرگاه جعبه دو بعدی خیلی بزرگ ولی اضلاع آن یکسان

باشد، تعداد حالت‌های کوانتومی را در دومورد زیر به دست آورید. (الف) حالت‌های کوانتومی با انرژی میان E و $E+dp$. (ب) حالت‌های کوانتومی با تکانه میان p و $p+dp$.

۱۴۰۲ با انتگرال گیری مستقیم ثابت کنید که تابع موجه‌ای ψ_1 و ψ_2 برای نوسانگر هماهنگ (جدول ۲۰.۲) بهنجار شده‌اند. همچنین نشان دهید که ψ_1 و ψ_2 متعامد است.

۱۵۰۲ انرژی نقطه صفر و فواصل ترازهای انرژی را در حالت‌های زیر محاسبه کنید. (الف) در نوسانگر هماهنگ یک بعدی با بسامد نوسانی $Hz = 400$ ، (ب) در نوسانگر هماهنگ سه بعدی با بسامد نوسانی $Hz = 400$ ، و (ج) در مولکول CO ، درصورتی که دواتم با بسامد $Hz = 10^{11} \times 443$ نوسان کنند.

۱۶۰۲ عبارت کلی جوابهای معادله شرودینگر برای نوسانگر هماهنگ به صورت زیر است

$$\psi_n = N_n H_n(ax) e^{-a^2 x^2 / 2}$$

که در آن $N_n = \sqrt{a/\pi^{1/2} n!}$ ثابت بهنجارش و $a = \sqrt{m\omega/\hbar}$. توابع $H_n(ax)$ به چندجمله‌ای هر هیئت معروف‌اند و به صورت زیر تعریف می‌شوند

$$H_n(\xi) = (-1)^n e^{\xi^2} \frac{d^n}{d\xi^n} (e^{-\xi^2})$$

چهار تابع موج اول ($n=0, 1, 2, 3$) را بنویسید و آنها را با عبارتهای جدول ۲۰.۲ مقایسه کنید.

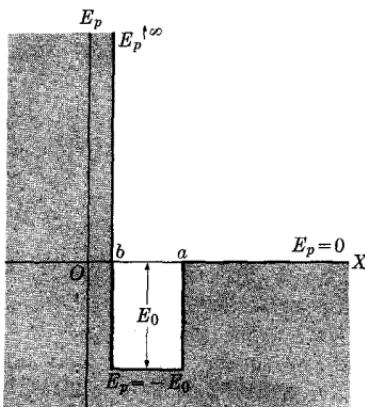
۱۷۰۲ تابع موجهای نوسانگر هماهنگ سه بعدی را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\psi_{n_1, n_2, n_3}(x, y, z) = N_{n_1} N_{n_2} N_{n_3} \times H_{n_1}(ax) H_{n_2}(ay) H_{n_3}(az) e^{-a^2 x^2 / 2}$$

که در آن کمیتهای مختلف همان کمیتها بی‌هستند که در مسئله ۱۶.۲ تعریف شده‌اند. انرژی نوسانگر بر ابراست با $\hbar\omega = (n+3/2)\hbar\omega$ که در آن $n = n_1 + n_2 + n_3$ است. نشان دهید که تبعیگنی هر حالت به صورت $(n+1)(n+2)/2 = g$ داده می‌شود. تابع موجهای متناظر $n=0, 1, 2$ را به طور کامل بنویسید. یادآوری می‌شود که تابع موج به ازای $n=0$ دارای تقارن کروی است. شکل تابع موجها را به ازای $n=1$ تحلیل کنید.

۱۸۰۲ تعیین کنید که در هر یک از دو حالت زیر ترازهای انرژی چاه پتانسیل یک بعدی چه تغییری می‌کنند. (الف) عمق چاه کاوش یا بند. (ب) عمق چاه افزایش یا بند. مسئله را برای هنگامی که پهنای چاه تغییر می‌کند، ولی عمق آن ثابت می‌ماند، تکرار کنید.

۱۹۰۲ چاه پتانسیلی به پهنای a را در نظر می‌گیریم. هر گاه مطابق شکل ۳۸.۰۲ یک قسمت سرکزی سخت به پهنای b را به آن اضافه کنیم، چه تغییری در ترازهای انرژی و تابع موجهای این چاه ایجاد می‌شود؟ [داهنمایی: مثالهای ۵۰.۲ و ۶۰.۲ را بینید].



شکل ۳۸.۲

۲۰۰۲ چاه پتانسیلی به عمق E_0 و پهنهای a را در تنظر می‌گیریم (مثال ۶.۲). تابع موجهای ممکن مر بوط به حالت‌های مقید زیر را درس کنید

$$E_0 a^2 < \pi^2 \hbar^2 / 8m \quad (\text{الف})$$

$$\pi^2 \hbar^2 / 8m < E_0 a^2 < 9\pi^2 \hbar^2 / 8m \quad (\text{ب})$$

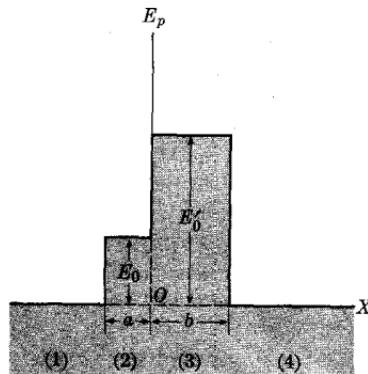
$$9\pi^2 \hbar^2 / 8m < E_0 a^2 < 25\pi^2 \hbar^2 / 8m \quad (\text{ج})$$

۲۱۰۴ عمق چاه، E_0 ، را برای نوتر و نی برآورد کنید که در داخل چاه پتانسیل راستگوشة یک بعدی به پهنهای $15 \times 10^{-15} \text{ m}$ قرار دارد و انرژی بستگی آن، E_b ، برابر 25 MeV است. فرض می‌کنیم که فقط یک تراز انرژی امکان‌پذیر است.

۲۲۰۴ معادله (۲۳.۲)، یعنی $k_i \cot k_i a = -\alpha$ را می‌توان به کمک نمودار و به طریق زیر حل کرد. ابتدا کمیت‌هایی را مطابق $\xi = k_i a$ ، $\eta = \alpha a$ ، $\rho = (\sqrt{2mE_0/\hbar})a$ تعریف می‌کنیم. در این صورت $\rho^2 = \xi^2 + \eta^2$. همچنین از معادله (۲۳.۲) رابطه $\xi = -\eta \cot \xi$ را به دست می‌آوریم. با فرض اینکه ξ محور طول و η محور عرض باشد، منحنی $\xi = -\eta \cot \xi$ را رسم کنید و نشان دهید که دایره $\rho^2 = \xi^2 + \eta^2 = \rho^2$ باسته به مقدار ρ یکبار، دوبار، سه‌بار، ... منحنی را قطع می‌کند. نقاط تقاطع با مقادیر مجاز $E_0 a^2$ متناظرند. نشان دهید که این مقادیر با مقادیر $E_0 a^2$ که در این فصل داده شد سازگارند.

۲۳۰۴ بسوی سد پتانسیل مرتعی شکل ۲۳.۲، ضرایب B ، C ، D ، و A' را بر حسب ضریب A برای دو حالت زیر تعیین کنید. (الف) $E_0 < E$ و (ب) $E_0 > E$.

۲۴۰۲ انرژی پتانسیلی را مطابق شکل ۳۹.۲ در نظر می‌گیریم و فرض می‌کنیم که ذرات فروندی از طرف چپ به آن نزدیک می‌شوند. تابع موجها را برای هریک از نواحی انرژی

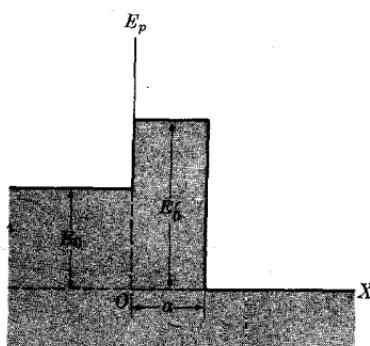


شکل ۳۹.۲

پتانسیل بنویسید و منحنی آنها را رسم کنید. این بحث را برای سه حالت متمایز که در آنها $E < E_0$ ، $E = E_0$ ، و $E > E_0$ است، انجام دهید.

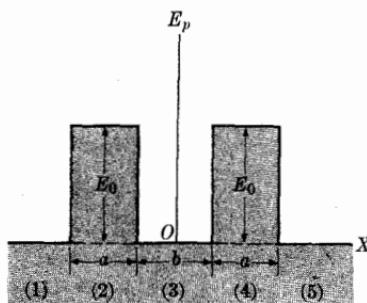
۴۵.۰.۲ مسئله قبل را برای حالتی که در آن ذرات از طرف راست به سد پتانسیل یاد شده نزدیک می‌شوند، تکرار کنید.

۴۶.۰.۲ انرژی پتانسیلی را مطابق آنچه در شکل ۴۵.۲ نشان داده شده است، درنظر می‌گیریم. در سه حالت زیر، رابطه ریاضی کلی و شکل تابع موج را برای یک ذره فردی که از طرف راست به آن نزدیک می‌شود، بررسی کنید. (الف) $E < E_0$ ؛ (ب) $E = E_0$ ؛ (ج) $E > E_0$. دو حالت آخر را برای ذره‌ای تکرار کنید که از طرف چپ به آن نزدیک می‌شود.



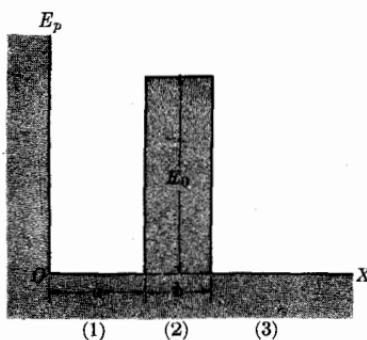
شکل ۴۰.۲

۲۷۰۲ انرژی پتانسیل را مطابق شکل ۴۱.۲ در نظر می‌گیریم و فرض می‌کنیم که ذره فرودی یکبار با $E < E_0$ و بار دیگر با $E > E_0$ از طرف چپ به آن نزدیک می‌شود. تابع موج را در هر دو از نواحی انرژی پتانسیل بنویسید و منحنی آنها را درسم کنید. آیا برای ذره‌ای که در آغاز در ناحیه (۳) قرار دارد، ممکن است یک ویژه حالت وجود داشته باشد؟



شکل ۴۱.۲

۴۲۰۲ تابع موج را در هر دو از نواحی انرژی پتانسیل نشان داده شده در شکل ۴۲.۲ بنویسید و منحنی آن را درسم کنید.

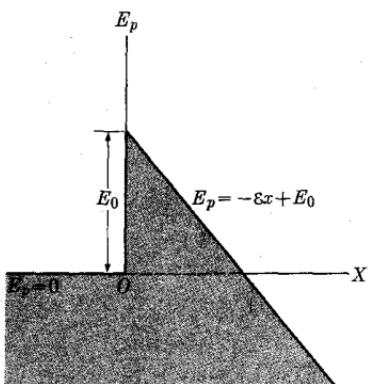


شکل ۴۲.۲

۴۹۰۲ ذره‌ای تحت اثر میدان الکتریکی یکنواخت \vec{E} در مسیر راستخط طوری حرکت می‌کند که انرژی پتانسیل آن $x = E_p = E_0$ است. (الف) معادله شرودینگر را برای این حرکت به دست آورید. (ب) برای حالتی که انرژی E بزرگتر یا کوچکتر از صفر باشد، تابع موجها را درسم کنید. آیا انرژی کوانتیده است؟

۴۵۰۲ با توجه به انرژی پتانسیل شکل ۴۳.۲ تابع موجها را برای ذره‌ای رسم کنید که از طرف راست به آن نزدیک می‌شود و انرژی کل آن به صورت یکی از حالات زیر است.

(الف) منقی، (ب) میان صفر و E_0 ، و (ج) بزرگتر از E_0 . هرگاه انرژی کل ذره بزرگتر از E_0 باشد درهنگامی که ذره در نواحی $x < 0$ و $x > 0$ حرکت می‌کند، طول موج آن چگونه تغییر می‌کند؟ مسئله بالا را برای حالتی تکرار کنید که ذره از طرف چپ به آن نزدیک می‌شود. این وضع متناظر است با انرژی پتانسیل الکترون موجود در یک فلز هنگامی که میدان الکتریکی خارجی E به آن اعمال شده باشد.



شکل ۴۳۰۲

۳۱۰۲ ذره‌ای تحت تأثیر انرژی پتانسیل $E_p(x) = -E_0 e^{-\alpha x^2}$ حرکت می‌کند. (الف) منحنی تغییرات (x) E_p را رسم کنید. (ب) هنگامی که انرژی کل منقی یا مشتب باشد،تابع موجها را رسم کنید. (ج) آیا انتظار می‌رود که برای بعضی گسترهای انرژی، ترازهای انرژی کوانتیمه وجود داشته باشد؟ (د) انرژی نقطه صفر ذره را براورد کنید. [راهنمایی: یادآور می‌شود که برای انرژیهای نزدیک به E_0 ، ذره با بسامد

$$\omega = [(d^2 E_p / dx^2) / m]^{1/2}$$

نوسان می‌کند]

۳۱۰۳ نشان دهید که برای چند جمله‌ایهای هرمیتی تعریف شده در مسئله ۱۶.۲، اگر n زوج باشد داریم

$$H_n(-\xi) = H_n(\xi)$$

و هرگاه ψ فرد باشد داریم

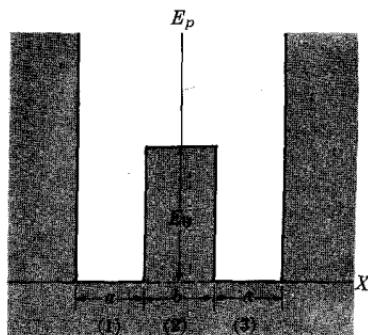
$$H_n(-\xi) = -H_n(\xi)$$

و از این راه نتیجه بگیرید که برای نوسانگر هماهنگ یک بعدی، بسته به فرد یا زوج بودن

۴۴، پاریتهٔ تابع موجها زوج یا فرد است. همچنین نشان دهید که بسته به این که n زوج یا فرد باشد، پاریتهٔ نوسانگر هماهنگ سه بعدی مسئله ۱۷۰.۲ می‌تواند زوج یا فرد باشد.

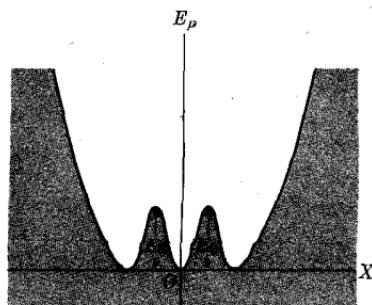
۴۴.۳ نشان دهید که پاریتهٔ تابع موجهای ذره موجود در جمعهٔ پتانسیل با معادله (۱۸.۰.۲) هنگامی که $n_1 + n_2 + n_3 = n$ زوج یا فرد باشد، فرد یا زوج است.

۴۴.۴ با توجه به انرژی پتانسیل شکل ۴۴.۲، تابع موج را برای هر ناحیه بنویسید و تابع موجها و ترازهای انرژی را برای $E > E_c$ و $E < E_c$ رسم کنید. یادآوری می‌شود که تابع موجها متقارن (زوج) و پاد متقارن (فرد) هستند. هنگامی که E_c یا b خیلی بزرگ شود، درباره تأثیری که بر ترازهای انرژی مجاور ایجاد می‌شود، بحث کنید.



شکل ۴۴.۲

۴۵.۲ ذره‌ای بالانرژی پتانسیل نشان داده شده در شکل ۴۵.۲ حرکت می‌کند. تابع موجها و توزیعهای احتمال برای سه تراز با پایینترین انرژی را رسم و مشخص کنید که این سه تراز دارای انرژیهای خیلی نزدیک به یکدیگرند. شکل کلی ترازهای انرژی را رسم کنید.



شکل ۴۵.۲

۳۶.۲ تابع موج وابسته به زمان را برای باریکه‌ای از ذرات آزاد که با معادله (29.2) داده شده است، در نظر می‌گیریم که در آن، $|A|^2$ میانگین تعداد ذرات در یکی حجم است. نشان دهید که تعداد ذراتی که در واحد زمان از یکی سطح عبور می‌کند (عنی شار ذرات)، برابر است با $\cdot \hbar |A|^2 k/m$.

۳۷.۲ با در دست داشتن رابطه

$$\Psi(x, t) = c_1 \psi_1(x) e^{-iE_1 t/\hbar} + c_2 \psi_2(x) e^{-iE_2 t/\hbar}$$

که در آن ویژه تابعهای $(x)_1 \psi_1$ و $(x)_2 \psi_2$ متعامد و بهنجار شده هستند، نشان دهید که

$$c_1 = \int \psi_1^*(x) \Psi(x, 0) dx$$

و

$$c_2 = \int \psi_2^*(x) \Psi(x, 0) dx$$

این نشان می‌دهد که در هر زمان، تابع موج را می‌توان بر حسب تابع موج اولیه $\Psi(x, 0)$ به دست آورد. نتیجه را به حالتی تعمیم دهید که در آن داریم

$$\Psi(x, t) = \sum_n c_n \psi_n(x) e^{-iE_n t/\hbar}$$

۳۸.۲ نشان دهید که تابع موجه‌ای ذره آزاد $= e^{\pm ikx} = e^{\pm i k x}$ عبارت اند از ویژه تابعهای عملگر تکانه مر بوط به ویژه مقدارهای $\pm ik$.

۳۹.۲ کدامیک از توابع زیر ویژه تابعهای عملگر d/dx هستند؟ (الف) e^{ikx} . (ب) e^{ax} . (ج) $\sin kx$. ویژه مقدار مر بوط را نیز در هر حالت نشان دهید. همین عمل را برای عملگر d^2/dx^2 تکرار کنید.

۴۰.۲ نشان دهید که عملگر تکانه $-i\hbar d/dx$ — هرمیتی است. [داهنماهی: با قرار دادن عملگر تکانه به جای A ، عبارت واقع در طرف چپ معادله (40.2) را به صورت جزء به جزء انتگرال بگیرید و رفتار تابع موجها را در $\pm \infty$ منظور کنید.]

۴۱.۲ مقادیر میانگین یا مقادیر انتظاری x ، x^2 ، p ، و p^2 را برای حالت‌های $n=0$ و $n=1$ نوسانگر هماهنگ خطی به دست آورید.

۴۲.۲ مقادیر میانگین یا مقادیر انتظاری x ، x^2 ، p ، و p^2 را برای حالت پایه و اولین حالت برانگیخته ذره واقع در جعبه پتانسیل یک بعدی به دست آورید.

۴۳۰۲ عملگر های مر بوط به سه مؤلفه عمود برهم تکانه زاویه ای مداری $L = r \times p$ را به طور کامل بنویسید.

۴۳۰۲ جابه جاگر دو عملگر A و B عبارت است از $AB - BA$ که با نماد $[A, B]$ نمایش داده می شود. نشان دهید

$$[x, p_x] \psi = i\hbar \psi$$

$$[y, p_y] \psi = 0$$

و

$$[z, p_z] \psi = 0$$

که در آن لب یک تابع اختیاری است. معمولاً تابع موج به طور صریح نوشته نمی شود. بنابراین روابط بالا به صورت $[x, p_x] = i\hbar$ و $[y, p_y] = 0$ و $[z, p_z] = 0$ نوشته می شوند (جابه جاگرها نقش بسیار مهمی را در مکانیک کوانتومی ایفا می کنند).

۴۵۰۲ عناصر ماتریسی x_{01}, x_{02}, x_{03} و p_{01}, p_{02} را برای مختصات و تکانه های نوسانگر هماهنگ (یک بعدی) خطی به دست آورید.

۴۶۰۲ ذره ای در جمعیت پتانسیل یک بعدی به پنهانی a حرکت می کند. از روی تابع موجه ای بهنجار شده، عناصر ماتریسی x_{nm} و p_{nm} را به دست آورید. همچنین نشان دهید که $p_{nm} = im\omega_{nm}x_{nm}$ که در آن برای ω_{nm} چنین داریم

$$\omega_{nm} = \frac{(E_n - E_m)}{\hbar}$$

۴۷۰۲ قاعده گزینش برای گذار دوقطبی الکتریکی ذره موجود در جمعیت پتانسیل یک بعدی را به دست آورید. [داهنایی: مثال ۱۵.۲ را بینید.]

۴۸۰۲ نشان دهید که اگر ψ_1 و ψ_2 ویژه تابعهای مستقل یک عملگر خطی متناظر با ویژه مقدار تپهگن یکسانی باشند، تابع $c_1\psi_1 + c_2\psi_2 = \phi$ نیز یک ویژه تابع عملگر متناظر با همان ویژه مقدار تپهگن خواهد بود. همچنین نشان دهید که اگر ψ_1 و ψ_2 متعامد نباشند، در این صورت ثابتها را می توان طوری انتخاب کرد که ویژه تابع ϕ بهنجار شده و با ψ_1 متعامد باشد. این نتیجه بسیار حائز اهمیت است زیرا نشان می دهد که ویژه تابعهای متناظر با ویژه مقدارهای تپهگن را همیشه می توان متعامد فرض کرد. روش بالا را برای سه ویژه تابع ψ_1, ψ_2 و ψ_3 تعمیم دهید. برای این کار، دو ترکیب خطی ϕ_1 و ϕ_2 از این سه تابع را طوری تشکیل دهید که بهنجار شده و با ψ_1 متعامد باشند.

۴۹۰۲ انحنای تابع $(x)\psi$ با $d^2x^2/d\psi^2$ متناسب است. با به کار بردن معادله شرودینگر

تشان دهید که اگر $E < E_p(x)$ باشد، تابع موج $(x)\psi$ به سمت محور X تقریباً دارد و اگر $E > E_p(x)$ باشد، تابع موج $(x)\psi$ به طرف محور X تحدب خواهد داشت. این نتیجه را با منحنیهای تابع موجها که در این فصل بررسی شد امتحان کنید.

مراجع

1. "Quantum-Mechanical Tunneling," J. Fermer, *Am. J. Phys.*, 34, 1168 (1966).
2. "The Philosophical Basis of Bohr's Interpretation of Quantum Mechanics," R. Hall, *Am. J. Phys.*, 33, 624 (1965).
3. "Quantum Mechanics as a Model," T. Buch, *Am. J. Phys.*, 34, 653 (1966).
4. "Interpretation of Quantum Mechanics and the Future of Physics," E. Witmer, *Am. J. Phys.*, 35, 40 (1967).
5. *Elements of Wave Mechanics*, N. Mott. Cambridge: Cambridge University Press, 1962, Chapters 1, 2, 3, and 4.
6. *Introduction to Modern Physics*, F. Richtmyer, E. Kennard, and T. Lauritsen. New York: McGraw-Hill, 1955, Chapter 6, Sections 96-102.
7. *Elementary Wave Mechanics*, W. Heitler, second edition. Oxford: Oxford University Press, 1956, Chapters 1 and 2.
8. *Atomic Spectra and Atomic Structure*, G. Herzberg. New York: Dover Press, 1944, Chapter 1.
9. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg. New York: Academic Press, 1964, Chapter 4.
10. *Quantum Theory of Matter*, J. Slater. New York: McGraw-Hill, 1951, Chapters 1, 2, and 3.

۳

اتمهای تک الکترونی

۱.۰۳ مقدمه

۲.۰۳ اتم هیدروژن

۳.۰۳ طیف هیدروژن

۴.۰۳ کوانتش تکانه زاویه‌ای

۵.۰۳ تابع موجهای تک الکترونی تحت تأثیر نیروهای مرکزی

۶.۰۳ اثر زیمان

۷.۰۳ اسپین الکترون

۸.۰۳ جمع تکانه‌های زاویه‌ای

۹.۰۳ برهم‌کنش اسپین - مدار

۱۰۳ مقدار

مطالعه اتمهای تک الکترونی با مروزی برداشتهای خود درباره ساختار اتم آغاز می‌کنیم. ابعاد هر اتم در حدود 10^{-9} m است. اتم شامل هسته نسبتاً سنگینی (با ابعادی در حدود 10^{-14} m) است که در اطراف آن تعدادی الکترون چرخان هر یک با بار e⁻، فضای باقی مانده حجم اتم را اشغال می‌کنند. هسته از A ذره به نام نوکلئون، تشکیل شده است (A، عدد جرمی) که از آن، Z ذره پروتون (Z، عدد اتمی)، هر کدام با بار e⁺ و بقیه یعنی (N = A - Z) ذره نوترون اند؛ نوترونها بار الکتریکی ندارند. بنابراین بار الکتریکی هسته هر اتم برابر $+Ze$ است. تعداد الکترونهای موجود در هر اتم با تعداد پروتونهای آن (یعنی Z) برابر است. اما از لحاظ الکتریکی خنثی است. اما، در لحظات مشخصی، یک اتم ممکن است تعدادی الکترون بدگیرد یا از دست بدهد و درنتیجه، بار الکتریکی آن منفی یامثبت شود. در این حالت اتم را یون می‌گویند. جرم نوکلئون در حدود ۱۸۵ برابر جرم الکترون است. جرم اتم نیز عملاً برابر جرم هسته آن است.

اما بیشتر خواص اتم، مثل خاصیت کشسانی و خاصیت الکترومغناطیسی، ناشی از الکترونهای آن است. برهم کنشهای الکترومغناطیسی میان الکترونهای و هسته‌های اتمهای متفاوت درستگی اتمها به یکدیگر و تشکیل مولکولها، در واکنشهای شیمیایی، و عملاً در تمام خواص ماده نقش مهمی ایفا می‌کنند.

با درنظر گرفتن برهم کنشهای الکترومغناطیسی میان الکترونهای و اجزای هسته (پروتونها و نوترونها) می‌توان حرکت الکترونهای موجود در اطراف هسته را توجیه کرد. چون برهم کنشهای الکترومغناطیسی به خوبی شناخته شده هستند این امکان وجود دارد که حرکت الکترون را به طور دقیق بیان کنیم. اما همین مسئله برای هسته بسیار پیچیده است، زیرا برهم کنشهای دیگری در آن دخالتی کنند که هنوز به خوبی شناخته نشده‌اند. هنگامی که حرکت الکترون را تحلیل می‌کنیم، حتماً باید از روش‌های مکانیک کوانتمومی که در فصل قبل آمد استفاده کنیم.

در این فصل، خواص اتمها و یونهای تک الکترونی را مطالعه می‌کنیم (اتم هیدروژن، ساده‌ترین اتم تک الکترونی است). اتمهای چند الکترونی را در فصل بعد مطالعه خواهیم کرد. مطالعه اتم تک الکترونی می‌تواند مارا در درک مسائل اساسی مربوط به ساختار اتم پاری دهد.

۲۰۴ اتم هیدروژن

اتم هیدروژن ساده‌ترین اتمهای موجود در طبیعت است. هسته این اتم فقط از یک پروتون تشکیل شده است، بنابراین در این درجه حرارت اتم $A = 1$ و $Z = 1$. در اطراف این پروتون، تنها یک تک الکtron حرکت می‌کند. بنابراین، می‌توانیم محاسبات خود را درمورد سایر اتمها یعنی اتمهایی که هسته آنها شامل Z پروتون و بار کل مثبت آنها مساوی با $+Ze$ است به کار

بریم (شکل ۱۰۳). در اینجا دو تقریب را در نظر می‌گیریم، نخست آنکه هسته در یک دستگاه لخت در حال سکون است. این تقریب می‌تواند یک فرض منطقی باشد، زیرا هسته به دلیل داشتن جرم بسیار بزرگ‌تر از جرم الکترون، عملاً بر مرکز جرم اتم منطبق است. تا هنگامی که نیروهای خارجی بر اتم وارد نشود، مرکز جرم اتم در یک دستگاه لخت در حال سکون قرار دارد. تقریب دوم اینکه میدان الکتریکی هسته را میدان الکتریکی حاصل از یک بار نقطه‌ای در نظر می‌گیریم. این فرض نیز منطقی به نظر می‌رسد، زیرا اندازه هسته (یعنی در حدود 10^{-14} m) در مقایسه با میانگین فاصله الکترون از هسته (یعنی در حدود 10^{-10} m) بسیار کوچک است. اما در تحلیلهای دقیق‌تر لازم است که اندازه و شکل هسته را نیز در محاسبه منظور کنیم.

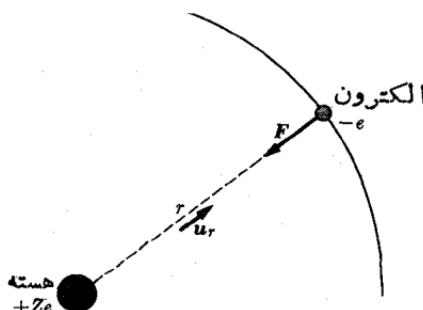
حرکت الکترون نسبت به هسته به کمک برهم کنش کولنی موجود میان آن دو تعیین می‌شود. این برهم کشن با نیروی جاذبه مرکزی و عکس مجددی که بر الکترون وارد می‌شود، بیان و بهوسیله معادله زیر داده می‌شود

$$\mathbf{F} = -\frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} \mathbf{u}_r \quad (10.3)$$

در این صورت، انرژی پتانسیل سیستم الکترون-هسته به صورت زیر خواهد بود

$$E_p(r) = -\frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} \quad (2.3)$$

اما چون حرکت الکترون را باید به کمک مکانیک کوانتومی تحلیل کنیم این مسئله را نمی‌توانیم با استفاده از معادله حرکت نیوتونی $\mathbf{F} = d\mathbf{p}/dt$ حل کنیم. برای حل این مسئله باید از معادله شرودینگر که در آن انرژی پتانسیل با معادله (۲.۳) داده می‌شود استفاده کنیم. چون حرکت الکترون سه بعدی است معادله (۹.۰۲) را به کار می‌بریم. در نتیجه، معادله شرودینگر به صورت زیر خواهد بود



شکل ۱۰۳ الکترونی حول یک هسته در حرکت است.

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right) - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} \psi = E\psi \quad (3.3)$$

این معادله یک مسئله بسیار دشوار ریاضی است و دانشجو هنوز آمادگی کامل برای حل آن را ندارد بنا بر این فعلا توجه خود را به مطالعه انرژی ویژه حالتها متعطوف و بحث در مورد تابع موجوداتی پر را به بخش ۴.۳ موکول می کنیم. قبل از هر چیز ثابتی را که به ثابت (ید بیگث) معروف است به صورت زیر تعریف می کنیم

$$R_{\infty} = \frac{m_e e^4}{8\pi^2 h^3 c} = 1.0974 \times 10^{-10} \text{ m}^{-1} \quad (4.3)$$

ترازهای انرژی ممکن برای ویژه حالتها مقید الکترون که از معادله (۳.۳) به دست می آیند، با عبارت زیر داده می شوند

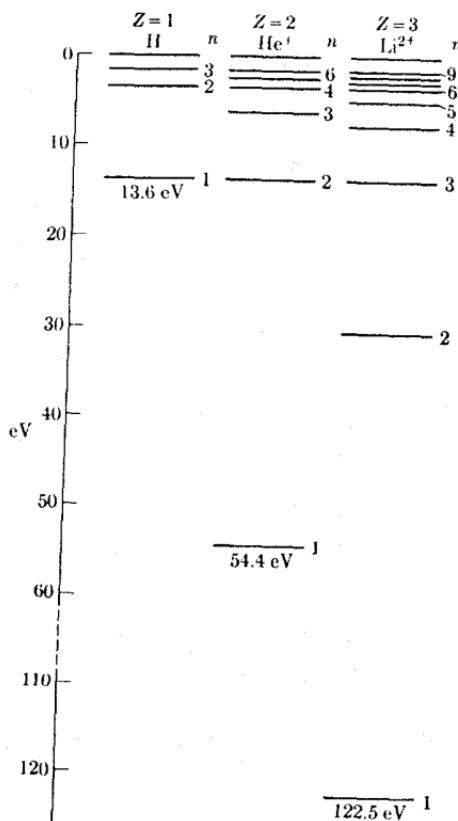
$$E_n = -\frac{R_{\infty} hc Z^2}{n^2} = -\frac{2.18 \times 10^{-18} Z^2}{n^2} \text{ eV} \quad (5.3)$$

که در آن ... ۳ ، ۲ ، ۱ ، $n = n$ (یعنی اعداد درست مثبت). گاهی برای سهولت بهتر است که نتیجه را بر حسب الکترون ولت بیان کنیم. در این صورت با ایجاد تغییرات مناسب دو یکاها خواهیم داشت

$$E_n = -\frac{13.6 eV}{n^2} \quad (6.3)$$

توجه کنید که مقادیر انرژی کل منفی هستند. این موضوع با نتیجه کلاسیک در مورد حرکت تحت تأثیر نیروی عکس مجددی، هنگامی که مدار بیضیوار یا مقید است، سازگاری دارد. نقطه صفر انرژی به حالتی گفته می شود که در آن دو ذره (الکترون و هسته) در فاصله بینهایت از یکدیگر در حال سکون قراردادند. بنا بر این، معادله (۶.۳)، در مکانیک کلاسیک، با انرژی حرکت ذرات بر روی مدارهای بیضیوار هم ارز است. با این حال باید به خاطر داشته باشیم که در مکانیک کوانتمی هیچگاه نباید از مدارهای دقیق صحبتی به میان آوریم.

عبارت (۶.۳) در مورد اتمی به کار می رود که دارای یک تک الکترون است. از این رو این رابطه برای هیدروژن ($Z = 1$) و ایزو توپهای آن، دو تریوم ($Z = 1$ ، $A = 2$) و تریتیوم ($Z = 1$ ، $A = 3$ ، برای هلیوم یکبار یونیده He^+ (اتم هلیومی که یکی از دو الکترون خود را از دست داده است، $Z = 2$ ، برای لیتیوم دوبار یونیده Li^{2+} (اتم لیتیومی که دو الکترون از سه الکترون خود را از دست داده است، $Z = 3$ ، و ما نند آن به کار می رود. شکل ۲.۳ ترازهای انرژی نظری متناظر را نشان می دهد. مقادیر مناسب n برای تعدادی از ترازها در هرسی ذکر شده اند.



شکل ۲۰۳ تعدادی از ترازهای انرژی H , He^+ و Li^{2+} .

توجه کنید که بعضی از ترازهای موجود در شکل ۲۰۳ بربدیگر مطابق‌اند. به عنوان مثال، ترازهای اتم هیدروژن به ترتیب برآن عده از ترازهای He^+ که دارای مقادیر $n = 3, 6, 9, \dots$ و نیز برآن عده از ترازهای Li^{2+} که دارای مقادیر $\dots, 6, 3$ هستند، مطابق‌اند. دلیل این انتباط آن است که بعضی از ضرایب مشترک به ازای مقادیر Z در معادله (۶.۳) حذف می‌شوند. اما باشد توجه داشت که این انتباط دقیقاً در طبیعت رخ نمی‌دهد. در یک چارچوب لخت، هسته در حال سکون نیست بلکه همراه با الکترون حول مرکز جرم سیستم الکترون - هسته می‌چرخد. با این حال، با قراردادن جرم کاهیده سیستم الکترون - هسته به جای جرم الکترون در معادله (۶.۳) می‌توان حرکت نسبی الکترون و هسته را تحلیل کرد. با فرض اینکه جرم هسته M باشد جرم کاهیده اتم به صورت ذیر خواهد بود^۱

۱. به بخش ۹.۳ جلد اول رجوع کنید.

جدول ۱۰۳ ثابت ریدبرگ ($R_{\infty} = 10,973,731 \text{ m}^{-1}$)

$R, \text{ m}^{-1}$	A	Z	اتم
۱۰,۹۶۷,۷۵۸	۱	۱	هیدروژن (H)
۱۰,۹۷۰,۷۴۲	۲	۱	(D)
۱۰,۹۷۱,۷۳۵	۳	۱	تریتیوم (T)
۱۰,۹۷۲,۲۲۷	۴	۲	هليوم (He^+)
۱۰,۹۷۲,۸۸۰	۷	۳	ليتيوم (Li^{++})
۱۰,۹۷۳,۰۷۰	۹	۴	بريليومن (Be^{++})

$$\mu = \frac{m_e M}{m_e + M} = \frac{m_e}{1 + m_e/M}$$

بنابراین، در معادله (۵.۳) باید به جای ثابت ریدبرگ R_{∞} مقدار زیر را قرار دهیم

$$R = \frac{\mu e^3}{8\pi^2 h^3 c} = R_{\infty} \frac{\mu}{m_e} = R_{\infty} \left(\frac{1}{1 + m_e/M} \right) \quad (7.3)$$

در نتیجه، ترازهای انرژی با رابطه $E = -RhcZ^2/n^2$ داده می‌شوند. در جدول ۱۰۳ مقدار R برای چند هسته آمده است. واضح است که R_{∞} متناظر با حالتی است که در آن جرم هسته بینهایت است ($M = \infty$). این موضوع خود دلیل قراردادن شاخص پایین نماد ω برای می‌شوند.

تاکنون فقط حالتهای انرژی منفی، یا حالتهای مقید، را بررسی می‌کردیم. حالتهای انرژی مشیت، که در بیان کلاسیکی با مدارهای هذلولوی متناظرند، حالتهای نامقیدی اند که در آنها الکترون با انرژی جنبشی کافی از فاصله بسیار دور به هسته نزدیک می‌شود و پس از آنکه در اثر پر هم کنش کولنی با هسته از مسیر حرکت راستخط منحرف شد، مجدداً به سمت بینهایت به حرکت خود ادامه می‌دهد. همان طور که در بخش ۷.۲ گفته شد، حالتهای انرژی مشیت کوانتیده نیستند، زیرا انرژی جنبشی اولیه‌ی توانده‌ی هر مقدار دلخواهی داشته باشد و از این‌رو، حالتهای پیوسته تشکیل دهد.

مثال ۱۰۳ استخراج نیمه کلاسیک رابطه مربوط به ترازهای انرژی هیدروژن.

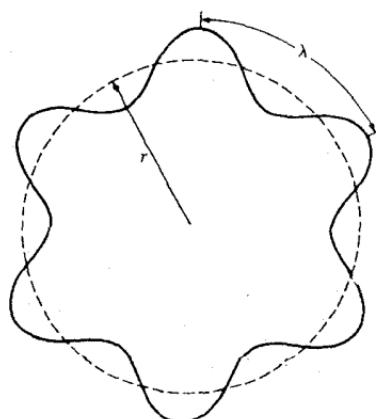
حل: همان طور که در انتهای بخش ۵، با به کار بردن مفاهیم حاصل از معلومات خود درباره امواج ایستاده، ترازهای انرژی را برای ذرهای که در داخل جعبه پتانسیل حرکت می کرد توجیه کردیم، بهمان طریق نیز می توان معادله (۳.۰.۳) را برای ویژه حالتها ایستاده هیدروژن گونه توجیه کرد. فرض کنیم که الکترون مدار دایره‌ای را مطابق شکل ۳.۰.۳ طی می کند. تکانه الکترون در مدار دایره‌ای بر این مقدار ثابت است. برای اینکه مدار بایک ویژه حالت منتظر باشد باید بتواند امواج ایستاده‌ای به طول موج $\lambda = h/p$ را بر روی خود جای دهد، و این امر منطقی به نظر می رسد. همان طور که از شکل ۳.۰.۳ دیده می شود این شرط مستلزم این است که طول مدار بر این ضریب درستی از λ باشد، یعنی $2\pi r = n\lambda = nh/p$ یا

$$rp = \frac{nh}{2\pi} \quad (۸.۰.۳)$$

با توجه به اینکه rp تکانه زاویه‌ای الکترون است، مشاهده می کنیم که ویژه حالتها حالتها بیاند که برای آنها، تکانه زاویه‌ای ضریب درستی از $\lambda = h/2\pi$ است. با توجه به رابطه $p = m_e v r$ می توان معادله (۸.۰.۳) را به صورت زیر نوشت

$$m_e v r = \frac{nh}{2\pi} \quad (۹.۰.۳)$$

از طرف دیگر، برای آنکه الکترون بر روی مدار دایره‌ای حرکت کند، لازم است $F = m_e v^2/r$ باشد که در آن F نیروی مرکزگرای است. در حالت مربوط به الکترونی که حول هسته حرکت می کند، نیروی مرکزگرا همان نیروی کولی است که با معادله (۱.۰.۳) داده می شود. بنابراین



شکل ۳.۰.۳ امواج ایستاده واقع بر یک دایره.

$$\frac{m_e v^2}{r} = \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} \quad (10.3)$$

$$m_e v^2 = \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r}$$

با حذف r میان معادلات (۹.۳) و (۱۰.۳) خواهیم داشت

$$r = \frac{n^2 h^2 \epsilon_0}{\pi m_e Ze^2} = \frac{n^2}{Z} a_0 \quad (11.3)$$

که در آن

$$a_0 = \frac{h^2 \epsilon_0}{\pi m_e e^2} = 5.2917 \times 10^{-11} \text{m} \quad (12.3)$$

به شعاع بود معروف است. رابطه (۱۱.۳) شعاع مدارهای مجاز دایره‌ای را به دست می‌دهد و a_0 شعاع بور نیز «شعاع» مدار حالت پایه ($n=1$) در هیدروژن ($Z=1$) است. هر گاه معادله (۲.۳) را برای انرژی پتانسیل سیستم الکترون-هسته به کار ببریم، انرژی الکترون در مدار دایره‌ای را می‌توانیم به صورت زیر بیان کنیم

$$E = E_k + E_p = \frac{1}{2} m_e v^2 - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r}$$

بدین ترتیب، هر گاه از معادله (۱۰.۳) برای حذف $m_e v^2$ استفاده کنیم، چنین خواهیم داشت

$$E = -\frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 (2r)} \quad (13.3)$$

با قراردادن مقدار r ، مطابق آنچه با معادله (۱۱.۳) داده شده است، نتیجه زیر به دست می‌آید

$$E = -\frac{m_e e^4 Z^2}{8\pi^2 h^2 n^2} = -\frac{R_\infty hc Z^2}{n^2}$$

که با معادلات (۴.۳) و (۶.۳) سازگاری دارد. در اینجا لازم است نکته‌ای را در مورد داین نتیجه گیری تذکر دهیم: این نتیجه علاوه بر اینکه فقط در مورد مدارهای دایره‌ای به کار می‌رود، اعتبار آن تماماً به اعتبار معادله (۸.۳)، که در بخش ۴.۳ به تفصیل بررسی خواهد شد، وابسته است. از طرف دیگر، در اینجا مفهوم مدار باید به صورت ناحیه‌ای در نظر گرفته شود که الکترون با احتمال زیادی در آنجا یافت می‌شود، و معادله (۱۱.۳) فقط معرف بزرگی ناحیه‌ای است که الکترون بیشتر اوقات در آن ناحیه حرکت می‌کند و بنابراین معرف اندازه اتم خواهد بود.

از ترکیب معادلات (۹.۳) و (۱۱.۳) می‌توان سرعت الکترون در هرویژه مدار را بدست آورد

$$v = \frac{nh}{2\pi m_e r} = \frac{hZ}{2\pi m_e a_0 n} = \frac{2119 \times 10^5 Z}{n} \text{ ms}^{-1}$$

این نتیجه را فقط باید به عنوان نشانی از حدود بزرگی سرعت الکترون در نظر گرفت. توجه کنید که با افزایش انرژی (مقدار بزرگتر n) سرعت کاهش می‌باشد. ضمناً با توجه به $7 \times 10^{-3} Z/n$ نتیجه می‌گیریم که به استثنای مقادیر بزرگ Z و مقادیر کوچک n ، سرعت لا خیلی کوچکتر از c است ($c \ll n$). بدین ترتیب، به جز هنگامی که دقت خیلی زیاد مورد نظر باشد، تصحیحهای نسبیتی بسیار مهم نخواهد بود. با این حال باید توجه داشت از دید نظری، این تصحیحها بسیار پراهمیت‌اند.

مثال ۲۰.۳ بزرگی جمله تصحیح موجود در معادله (۷.۳) را که از حرکت هسته‌ای ناشی می‌شود، برای انرژی ویژه حالت‌های سبکترین اتمها یعنی H , D , T , He^+ , Li^{2+} و He^+ برآورد کنید.

حل: چون m_e/M کمیت بسیار کوچکی است، با به کار بردن تقریب... $x + \dots - 1 = 1/x$ می‌توان معادله (۷.۳) را به صورت زیر نوشت

$$R = R_\infty \left(1 - \frac{m_e}{M} \right)$$

با

$$\Delta R = R - R_\infty = -\frac{m_e}{M} R_\infty$$

جرم هر اتم با عدد جرمی A را می‌توان با تقریب خوبی به صورت $kg = 10^{-27} A \times 1.67 \times 10^{-27}$ نوشت. با توجه به مقدار $kg = 9.11 \times 10^{-31} kg$ می‌توان خواهیم داشت

$$\frac{m_e}{M} = 5.45 \times \frac{10^{-4}}{A}$$

بنابراین، چون انرژی با R متناسب است، می‌توان نوشت

$$\frac{\Delta E}{E} = -\frac{m_e}{M} = \% - 100 \frac{m_e}{M} = \% - \frac{5.45 \times 10^{-4}}{A}$$

که در آن ΔE تغییر انرژی از مقدار داده شده در معادله (۵.۳) است. نتایج بدست آمده برای سبکترین عناصر در جدول ۲۰.۳ آمده است.

جدول ۲۰۳ تصحیحهای انرژی هنگامی که حرکت هسته‌ای در نظر گرفته شود.

Li^{2+}	He^+	T	D	H	اتم
۷	۴	۳	۲	۱	A
۰۵۷۸	۱۵۳۶	۱۵۸۲	۲۵۷۵	۵۵۴۵	$(m_e/M) \times 10^4$
۰۵۰۷۸	۰۵۰۱۳۶	۰۵۰۱۸۲	۰۵۰۲۷۵	۰۵۰۵۴۵	$-(\Delta E/E)\%$

اینکه $\Delta E/E$ برای H، D، و T مقادیر متفاوتی دارد، بدان معنی است که ترازهای انرژی برای این سه ایزوتوپ هیدروژن کمی جایه‌جاشده‌اند و در نتیجه اثری ایجاد نمی‌کنند که به امّر ایزوتوپی معروف است. به طریقی مشابه، ترازهای زوچ He^+ کاملاً بر ترازهای H منطبق نیستند. فرانل لند و لوکیه هنگامی که در سال ۱۸۶۸ طیف خورشید را تحلیل می‌کردند با استفاده از همین اختلاف کوچک تو انسنتد هلیوم را کشف کنند.

۳.۳ طیف هیدروژن

همان‌طور که در شکل ۲.۳ مشاهده کردیم، انرژی ویژه حالتها با عدد کوانتمی n افزایش می‌یابد. برای یک یون هیدروژن گونه، اختلاف در انرژی میان ترازهای متناظر با n_2 و n_1 ($n_2 > n_1$) عبارت است از

$$E_2 - E_1 = \left(-\frac{RhcZ^4}{n_2^2} \right) - \left(-\frac{RhcZ^4}{n_1^2} \right) = RhcZ^4 \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right)$$

هنگامی که شرط بور، $h\nu = (E_2 - E_1)/h$ [معادله (۲۹.۱)] را به کار ببریم و از اثرهای پس‌زنی چشمپوشی کنیم، بسامد تابش الکترومنافتایی گسیل شده یا جذب شده به وسیله اتم در گذاری میان حالتها متناظر با n_1 و n_2 برابر است با

$$\nu = \frac{E_2 - E_1}{h} = R c Z^4 \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right)$$

$$= ۳۵۲۸۹۹ \times 10^{15} Z^4 \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) \text{Hz} \quad (۱۴.۳)$$

گاهی در طیف نمایی ترجیح می‌دهند به جای بسامد از عدد موج که به صورت

$v/c = 1/\lambda$ تعریف می‌شود، استفاده کنند.^۱ دلیل این کار آن است که در اندازه گیریهای طیف نمایی معمولاً طول موج تعیین می‌شود نه بسامد. در سیستم MKSC عدد موج با m^{-1} داده می‌شود، با اینکه، رایجترین یک cm^{-1} است. در حالت اخیر، معادله بالا به صورت زیر درمی‌آید

$$\tilde{v} = RZ^2 \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) = 105972 \times 10^5 Z^2 \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) \text{cm}^{-1}$$

این عبارت (یا عبارت قبل) را فرمول بالمر می‌نامند و فقط درمورد اتمهای هیدروژن گونه به کار می‌رود. چون در طیف نمای (منشور یا توری)، هر گذار به صورت یک خط (که تصویر شکاف است) ظاهر می‌شود، این طیف به طیف خطی معروف است و واژه‌های خط و گذار غالباً به عنوان واژه‌های مترادف به کار می‌روند.

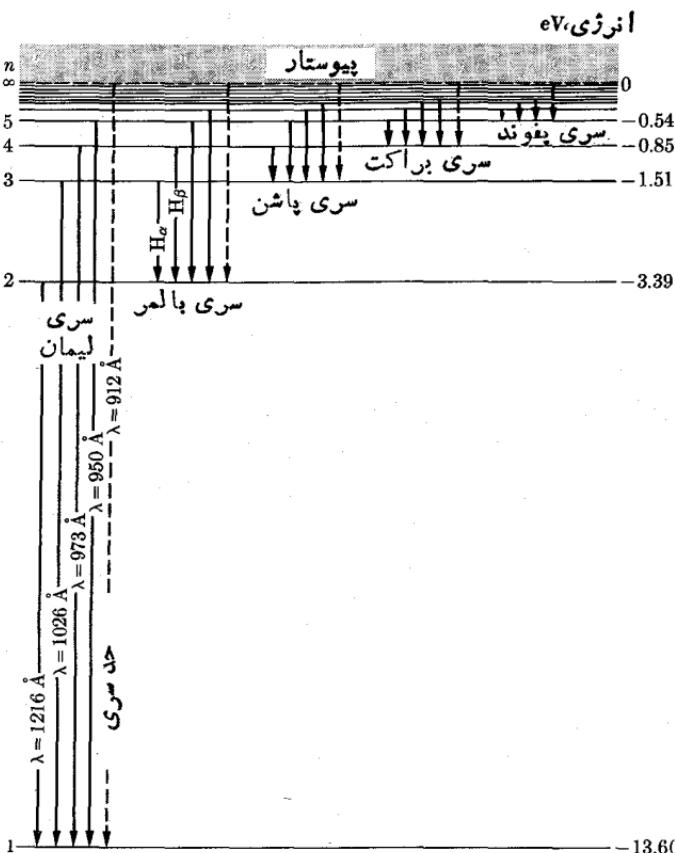
طیف هیدروژن ($Z = 1$) (و به طریق مشابه طیف سایر اتمها) بر حسب سریهایی رده‌بندی می‌شود و هرسری شامل گذارهایی است که در پایینترین تراز انرژی مشترک‌اند. شکل ۴.۳ سریهای مختلف اتم هیدروژن را نشان می‌دهد.

- ۱. سری لیمان: $n_1 = 1, n_2 = 2, 3, 4, \dots$
- ۲. سری بالمر: $n_1 = 2, n_2 = 3, 4, \dots$
- ۳. سری پاشن: $n_1 = 3, n_2 = 4, 5, \dots$
- ۴. سری برآکت: $n_1 = 4, n_2 = 5, 6, \dots$
- ۵. سری پفوند: $n_1 = 5, n_2 = 6, 7, \dots$

سری بالمر که قسمت اعظم آن در ناحیه مرئی قرار دارد به راحتی با یک طیف نمای معمولی قابل مشاهده است. سری لیمان در ناحیه فرابنفش و بقیه سریهای نیز در ناحیه فروسرخ قرار دارند. گذارهای نشان داده شده در شکل ۴.۳ با طیف گسیلی متناظرند. گذارهای معکوس در طیف جذبی رخ می‌دهند.

از نظر تاریخی، مسئله توضیح طیفهای خطی هیدروژن و سایر عناصر موجب شد که برای اولین بار نظریه کوانتومی درمورد اتم به کار رود. بالمر ریاضیدان سویسی در سال ۱۸۸۵، مدت‌ها قبل از تدوین نظریه کوانتومی، موفق شد رابطه (14.3) را به طور تجربی و بدون هیچگونه توضیح نظری مربوط به اختار اتمی به دست آورد. در سال ۱۹۱۳ بور داشمند دانمارکی که در آن زمان در دانشگاه کمبریج بود، موفق شد که برای اولین باره معادله (14.3) را با معرفی مفهوم ویژه حالتها به دست آورد. چون مکانیک کوانتومی هنوز

۱. عدد موج آن تعداد طول موجهای موجود در یکی از طول را به دست می‌دهد. این عدد را با عدد $\hbar = 2\pi/\lambda$ که به یک ذره وابسته است و در بخش ۱۰.۱ تعریف شده اشتباه نکنید.



شکل ۳.۴.۳ گذارهای تابشی در هیدروژن.

در آن تاریخ فرمول‌بندی نشده بود، روش بود شامل یک سری فرض هودی بود که شباهت زیادی به محاسبات انجام شده در مثال ۱.۳ داشت.

مثال ۳.۰.۳ اولین پتانسیل برانگیختگی و انرژی یونش هیدروژن را تعیین کنید.

حل: همان طور که در بحث آزمایش فرانک - هرتز در بخش ۸.۰.۱ توضیح دادیم، اولین پتانسیل برانگیختگی عبارت است از مقدار انرژی که برای بردن اتم از حالت پایه به اولین تراز برانگیخته مورد نیاز است. در اتمهای هیدروژن گونه، این حالتها به ترتیب با $n=1$ و $n=2$ متناظرند. با قرار دادن $1=n=2=n$ در معادله (۶.۰.۳) و با درنظر گرفتن $Z=1$ نتیجه -13.6 eV - $E_1 = E_2 = -3.4 \text{ eV}$ داشته باشیم آورده. از این دو انرژی مورد نیاز برای برانگیختن اتم از حالت پایه به اولین حالت برانگیخته برابر است با $E_2 - E_1 = 10.2 \text{ eV}$. هرگاه اتم هیدروژن به وسیله یک برخورد الکترونی

ناکشسان، همانند آنچه در لوله تخلیه الکتریکی گاز رخ می‌دهد، به‌اولین تراز برانگیخته برده شود، هنگام برگشت به حالت پایه، تابشی با بسامد زیرگسیل می‌کند

$$\nu = (E_2 - E_1) / h = 2.47 \times 10^{15} \text{ Hz}$$

که طول موج آن برابر مقدار زیر است

$$\lambda = 1.216 \times 10^{-7} \text{ m}$$

چنین تابشی در ناحیه فرابنفش قرار دارد. انرژی یونش مقدار انرژی است که برای بردن الکترون از حالت پایه ($n = 1$) به حالت انتسری صفر ($n = \infty$) مورد نیاز است و بنابراین، با $E_1 = 13.6 \text{ eV}$ — برابر است. یونش می‌تواند از برخورد ناکشسان اتم هیدروژن با الکtron یا ذره باردار دیگر، یا با اتم دیگر، و یا از جذب اتمی یک فوتون با بسامدی مساوی یا بزرگتر از $1.29 \times 10^{15} \text{ Hz}$ (یا طول موجی مساوی یا کوچکتر از $1.12 \times 10^{-8} \text{ m}$ $\times 10^{-9}$)، نتیجه شود.

۴.۳ کوانش تکانه زاویه‌ای

اکنون می‌دانیم که انرژی یک سیستم اتمی کوانتیله است. اینک می‌خواهیم بینیم که آیا امکان دارد که سایر کمیتهای فیزیکی نیز کوانتیله باشند، یعنی فقط مقید به مقادیر معینی برای سیستم باشند. در پایان بخش ۲.۵.۲ یادآوری کردیم که تکانه ذره موجود در جعبه بتانسیل نیز کوانتیله است. در اکثر مثالهای فصل دوم، تکانه و (یا) انرژی، ثابت‌های حرکت بودند، یعنی کمیتهایی که مقدار آنها در خلال حرکت ذره تغییر نمی‌کند. در این صورت بررسی این مسئله منطقی به نظر می‌رسد که آیا دیگر ثابت‌های حرکت نیز کوانتیله هستند یا نه؟ می‌دانیم که برای حرکتهای ناشی از نیروهای مرکزی، تکانه زاویه‌ای $L = r \times p$ نسبت به مرکز نیرو ثابت حرکت است. این موضوع در مکانیک کوانتموئی نیز صادق است. تحلیل دقیق نظری و تجربی نشان می‌دهد که تکانه زاویه‌ای کوانتیله است، یعنی فقط می‌تواند مقادیر گسته‌ای داشته باشد. می‌توان نشان داد که بزرگی تکانه زاویه‌ای با مقادیر زیر مشخص می‌شود (مثال ۴.۳)

$$L^2 = I(I+1)\hbar^2 \quad (15.3)$$

که در آن $0, 1, 2, 3, \dots = I$ یک عدد درست مثبت است. با این حال، در اتمهای هیدروژن گونه، مقادیر I برای هر تراز انرژی محدود می‌شود به مقادیر n متناظر با تراز انرژی و بیشینه مقدار I برابر است با $1-n$ ، بنابراین

دد یک هیدران کولنی، به ازای هر مقدار n ، که یک تراز انرژی (n) مشخص می‌کند، n مقدار متمایز تکانه زاویه‌ای از $0 = I$ تا $1-n = I$ وجود دارد.

جدول ۳.۰۳ نمایش حالت‌های تکانه زاویه‌ای و تبیهگنی اساسی برای حرکت ناشی از نیروهای مرکزی.

تکانه زاویه‌ای، L_z	۰	۱	۲	۳	۴	۵
نماد	s	p	d	f	g	h
تبیهگنی، $g = 2l + 1$	۱	۳	۵	۷	۹	۱۱

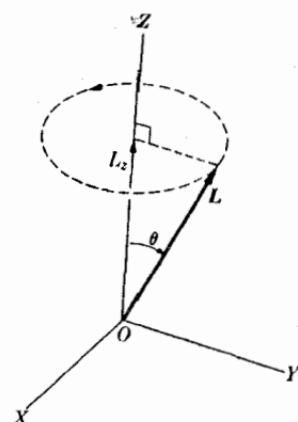
معمولًا مقادیر ممکن l را با حروفی مطابق آنچه در جدول ۳.۰۳ نشان داده شده است، مشخص می‌کنند. بنابراین به ازای $n = 1$ خواهیم داشت $l = 0$ ، که آن را با نمایش می‌دهیم. به ازای $n = 2$ حالت‌های $l = 0, 1, 2$ را با s و p وجود دارند و به ازای $n = 3$ حالت‌های $l = 0, 1, 2, 3$ را با s، p و d موجودند، و بهمین ترتیب.

در یک میدان مرکزی متفاوت با میدان کوانتی، مقادیر l وابسته به تراز انرژی نیز مختلف‌اند. به عنوان مثال، در حالت مربوط به نوسانگر سه‌بعدی، انرژی پتانسیل برای است $E_p = kr^2/2$. ترازهای انرژی ممکن عبارت اند از $E = (n+3/2)\hbar\omega$ [معادله ۲۲.۰۲]، و برای هر n ، مقادیر l عبارت اند از $n-4, n-3, \dots, n-1$ ، یا صفر. در این صورت به ازای $n = 0$ خواهیم داشت $l = 0$ ، یا حالت s، و به ازای $n = 1, l = 1$ ، یا حالت p و به ازای $n = 2$ مقادیر l عبارت اند از صفر و ۲ یا حالت s، d، ...

علاوه بر محدودیتی که در مرود بزرگی تکانه زاویه‌ای وجود دارد، شواهد تجربی (که بعداً مورد بحث قرار خواهد گرفت) نشان می‌دهند که تکانه زاویه‌ای از نظر داستانی محدودیت دارد. چنین وضعی را کوادشنس فضایی می‌نامند. این کلمه بدان معنی است که زاویه‌ای که L_z با محور Z تشکیل می‌دهد، نمی‌تواند هر مقداری داشته باشد (شکل ۵.۰۳). یا به عبارت دیگر، می‌توان نشان داد که مقادیر مؤلفه L_z کوانتیده‌اند و با رابطه ذیر داده می‌شوند (مثال ۳.۰۳)

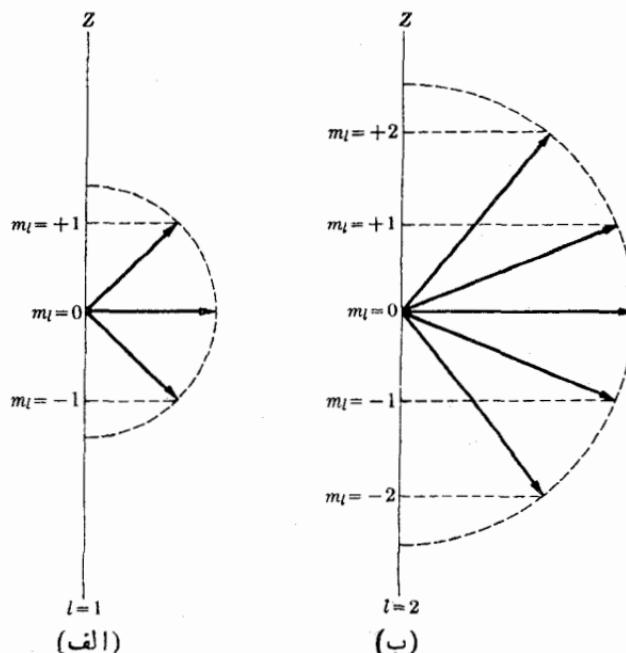
$$L_z = m_l \hbar \quad (16.3)$$

که در آن $l = \pm 1, \pm 2, \pm 3, \dots, \pm m_l$ ، یعنی m_l عددی درست مثبت یا منفی از صفر تا l است. عدد کوانتومی m_l نمی‌تواند از $|L_z|$ بزرگتر باشد زیرا در این صورت از $|L_z|$ بزرگتر خواهد بود که ناممکن است. بنابراین نتیجه می‌شود که به ازای هر مقدار تکانه زاویه‌ای، $l = \pm 1, \pm 2, \dots, \pm m_l$ یا $|L_z|$ سمتگیری متفاوت برای L_z وجود دارد.



شکل ۶.۳

شکل ۶.۳ این وضع را به ازای $l=1$ و $l=2$ نشان می‌دهد. کمیت $l+1=g$ را تبیه‌گنی اساسی حالت تکانه زاویه‌ای می‌نامند. می‌توان نشان داد که این تبیه‌گنی نتیجه تقارن کروی حرکت ناشی از نیروی مرکزی است. در جدول ۳.۳ مقادیر g به ازای چند مقدار از تکانه زاویه‌ای آمده است.



شکل ۶.۳ کوانتش فضایی به ازای $l=1$ و $l=2$

در مکانیک کلاسیک، تکانه زاویه‌ای ناشی از نیروی مرکزی، هم از نظر بزرگی و هم از نظر جهت ثابت است. با این حال، در مکانیک کوانتومی، بزرگی تکانه زاویه‌ای با معادله (۱۵.۳) و بزرگی یکی از مؤلفه‌هاش نیز با معادله (۱۶.۳) داده می‌شود. اما برای مشخص کردن جهت تکانه زاویه‌ای باید دو مؤلفه دیگر آن یعنی L_x و L_y نیز معلوم باشند. یک تحلیل دقیق، که در اینجا به‌خاطر پیچیدگی ریاضی وارد بحث آن نمی‌شویم، نشان می‌دهد که

تعیین دقیق بیش از یک مؤلفه تکانه زاویه‌ای ناممکن است.

بنابراین، اگر L_z معلوم باشد، آگاهی ما درباره L_x و L_y در بهترین حالت با عدم قطعیت ΔL_x و ΔL_y ، که رابطه عدم قطعیت زیر را برآورده می‌کند، همراه خواهد بود.

$$\Delta L_x \Delta L_y \geq \frac{1}{2} \hbar L_z$$

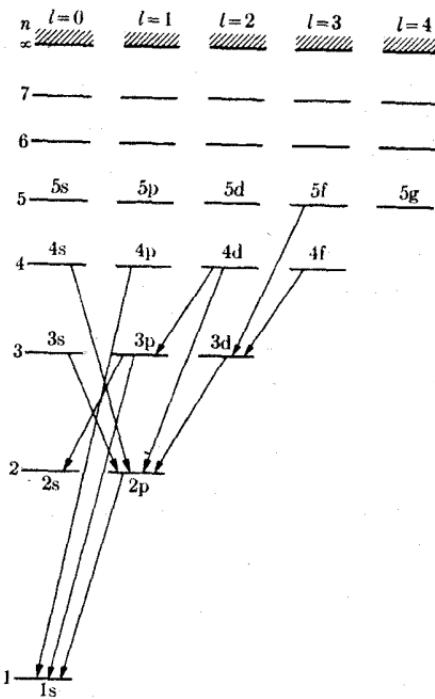
این رابطه شبیه است به روابط عدم قطعیت مربوط به مکان و تکانه [معادله (۴۸.۱)]، و انرژی و زمان [معادله (۴۹.۱)]. به عبارت دیگر

در مکانیک کوانتومی تعیین دقیق جهت تکانه زاویه‌ای ناممکن است.

چون فقط می‌توانیم $|L|$ و L_z را بشناسیم می‌توانیم بردار تکانه زاویه‌ای L در شکل ۵.۳ را به صورت برداری که تحت زاویه ثابت θ حول محور Z حرکت تقدیمی می‌کند تصویر کنیم.

از این بحث نتیجه می‌گیریم که ترازهای انرژی اتمهای هیدروژن گونه تا حدی از تصویر ساده‌ای که در معادله (۶.۳) و شکل ۲.۳ به آن اشاره شد پیچیده‌ترند. در میدان کوئنی، هر تراز انرژی متناظر با یک n مشخص، شامل n حالت تکانه زاویه‌ای مختلف است که همگی انرژی یکسانی دارند و l از صفر تا $1 - n$ تغییر می‌کند (این موضوع در شکل ۷.۳ نشان داده شده است). این ترازها با ns ، np ، و nd و نظایر آن مشخص می‌شوند (این نتیجه با توصیف کلاسیکی حرکت ناشی از نیروی عکس مجدوری سازگار است. در این توصیف با وجودی که خروج از مرکز مدارهای پیضیوار به تکانه زاویه‌ای مستقیم دارد، انرژی مستقل از تکانه زاویه‌ای است). در نظریه دیقترا اتمهای تک الکترونی، که در آن سایرها (مثل تصحیحهای نسبیتی) نیز منظور می‌شوند، حالتهای تکانه زاویه‌ای متفاوت متناظر با یک n ، با انرژیهای مختلف پذیدار می‌شوند.

هر گاه نیرو از نوع عکس مجدوری نباشد، آن عده از ترازهایی که مقدار n آنها یکسان ولی تکانه‌های زاویه‌ای آنها متفاوت است (یعنی ترازهای ns ، np ، nd ، و m_l آن)، همگی لزوماً انرژی یکسانی نخواهند داشت. بنابراین، تحت اثر نیروهای مرکزی، انرژی عموماً به n و l وابسته است ولی به m_l مستگی ندارد، زیرا در میدان نیروی مرکزی، مستگیری مدار اهمیت ندارد.



شکل ۷.۳ گذارهای میان حالت‌های تکانه زاویه‌ای مختلف.

اما اینکه در هر اتم هیدروژن گونه، هر تراز از چندین حالت تکانه زاویه‌ای تشکیل شده است، از لحاظ گذارها حائز اهمیت فراوان است. برای حرکت در پتانسیل نیروی مرکزی، قواعد گزینش برای گذارهای دوقطبی الکترونیکی عبارت اند از

$$\Delta l = \pm 1, \quad \Delta m_l = 0, \pm 1 \quad (7.3)$$

این قواعد گزینش از قانون پایستگی تکانه زاویه‌ای نتیجه می‌شوند، زیرا فوتون گسیل یا جذب شده، با خود تکانه زاویه‌ای حمل می‌کند و بنا بر این تکانه زاویه‌ای اتم باید تغییر کند تا تکانه زاویه‌ای حمل شده بهوسیله فوتون جذب یا گسیل شده را جبران کند. قانون پایستگی تکانه زاویه‌ای و قاعدة کوانتومی مربوط به جمع تکانه‌های زاویه‌ای (بخش ۸.۳)، گذارهای $\Delta l = 0, \pm 1$ را مجاز می‌دارند. با این حال، پاریته تابع موجه‌ای در پتانسیل مرکزی (که در بخش ۵.۳ به آن بازمی‌گردیم) امکان حالت $\Delta l = 0$ را منوع می‌کند. قواعد گزینش (۷.۳) ایجاب می‌کند که گذارها فقط میان حالت‌های تکانه زاویه‌ای موجود در سطونهای مجاور شکل ۷.۳ رخ دهند. برخی از این گذارهای ممکن نشان داده شده‌اند. توجه کنید که بر طبق این قواعد، حالت $2s$ نمی‌تواند به حالت $1s$ ، که تنها تراز پایینتر موجود است، تبدیل شود. به همین دلیل است که حالت $2s$ یک حالت شبیه پایدار

نامیده می‌شود. قواعد (۱۷.۳) برای گذارهای دوقطبی الکتریکی، که محتملترین گذارها هستند معتبرند. برای سایر گذارها مثل گذارهای دوقطبی مغناطیسی یا چهارقطبی الکتریکی، قواعد گزینش متفاوتی وجود دارد. احتمال این گذارها نسبت به گذارهای دوقطبی الکتریکی بسیار کم است. به همین دلیل است که در طیفهای اتمی، عموماً گذارهای دوقطبی الکتریکی به حساب می‌آیند.

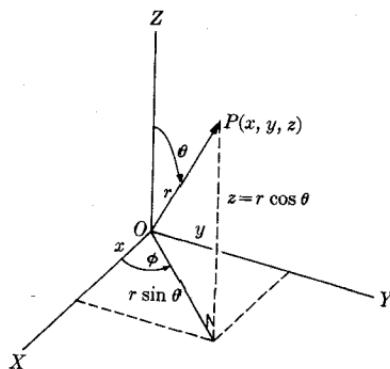
اکنون معادله (۸.۳) را بررسی می‌کنیم. با توجه به اینکه برای مدار دایره‌ای $L = n\hbar$ عبارت است از تکانه زاویه‌ای L ، مشاهده می‌کنیم که معادله (۸.۳) به صورت $L = \sqrt{I(I+1)}$ یعنی $\hbar = L = \sqrt{I(I+1)}$ در می‌آید. اما این نتیجه با معادله (۱۵.۳) معمولاً آوردن معادله (۸.۳) به این ترتیب مدل ساده و شهودی به کار رفته در مثال ۱.۳ برای به دست آوردن معادله (۸.۳) صحیح نیست (اگرچه نتیجه حاصل صحیح است). این موضوع مجدداً به داشجو هشدار می‌دهد که نمی‌توان مفاهیم موجی را، هنگامی که در مکانیک کوانتومی به کار می‌روند، بروز یابی کرد (مگر اینکه توجه و دقت بسیار زیادی مبذول شود). در این حالت از تکانه زاویه‌ای، اختلاف موجود ناشی از این حقیقت است که نمی‌توان امواج الکترونی را به دلیل مسیر دایره‌ای مخصوص محدود کرد. با این حال، با قراردادن $I - n = L$ در معادله (۱۵.۳) خواهیم داشت

$$L^2 = (n-1)n\hbar^2 = (n^2 - n)\hbar^2$$

هر گاه n بزرگ باشد، این عبارت را می‌توان با تقریب به صورت $L = n\hbar$ یا $L^2 = n^2\hbar^2$ یا $I = n-1$ نوشت که با معادله (۸.۳) سازگار است. از این‌رو، به ازای مقادیر بزرگ n ، $I = n-1$ به مدارهای دایره‌ای کلاسیک نزدیک می‌شود. این موضوع بیانی است از اهل همخوانی بود که به موجب آن، برای اعداد کوانتومی بزرگ، بیان کوانتومی به بیان کلاسیکی نزدیک می‌شود.

۵.۳ تابع موجهای تک الکترونی تحت تأثیر نیروهای موکزی

تابع موج (x, y, z) برای اتمهای هیدروژن گونه از حل معادله شرودینگر، معادله (۳.۳)، به دست می‌آید. انرژی پتانسیلی که در این معادله پدیدار می‌شود، یعنی $E_p = -Ze^2 / 4\pi\epsilon_0 r$ با یک نیروی مرکزی متناظر است. ممکن است انتظار داشته باشیم که میان تابع موجهای تمام مسائل مربوط نیروی مرکزی [یعنی مسائلی که در آنها، انرژی پتانسیل فقط تابع از فاصله است و بنابراین به صورت $E_p(r)$ نوشته می‌شود] تشابه مشخصی وجود داشته باشد. به دلیل تقارن کروی انرژی پتانسیل می‌توان بحث مربوط به مسائل نیروی مرکزی را با استفاده از مختصات کروی r, θ, ϕ به صورت ساده‌ای درآورد (شکل ۸.۳). ثابت می‌شود که تابع موج تک الکترون موجود در میدان مرکزی را می‌توان به صورت حاصلضرب دو عامل نوشت که یکی از آنها به فاصله الکترون از مبدأ و دیگری به سمتگیری بردار مکان



شکل ۸.۳ مختصات کروی.

III، که با زوایای θ و ϕ مشخص می‌شود، وابسته است. از این‌رو، این تابع را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\psi(r, \theta, \phi) = R(r)Y(\theta, \phi)$$

قسمت شعاعی $R(r)$ به شکل بخصوص (r, E_p) ، یعنی انرژی پتانسیل متناظر با نیروی وارد بر الکترون وابسته است. اما چون قسمت زاویه‌ای $(\theta, \phi) Y(\theta, \phi)$ نتیجه‌ای از تقارن کروی نیروی مرکزی است، از شکل بخصوص (r, E_p) یا انرژی پتانسیل مستقل است. به عبارت دیگر توابع زاویه‌ای $(\theta, \phi) Y(\theta, \phi)$ تمام مسائل نیروی مرکزی یکسان‌اند.

در اینجا نمی‌خواهیم چگونگی به دست آوردن تابع موجها را تحلیل کنیم، اگرچه بسیار ساده و سرراست است (مثال ۴.۳)، بلکه می‌خواهیم مهمترین خواص تابع موجها را مورد بحث قرار دهیم.

دهمstellenه نیروی مرکزی، قسمت زاویه‌ای تابع موج کاملاً با بزرگی د مؤلفه Z تکانه زاویه‌ای الکترون تعیین می‌شود.

بزرگی تکانه زاویه‌ای با عدد کوانتمی l تعیین و مؤلفه Z یا سمتگیری نیز با m_l مشخص می‌شود. به همین دلیل است که تابع موجهای متناظر با مقادیر مشخص L^2 و E به صورت $(\theta, \phi) Y_{lm_l}(\theta, \phi)$ نشان داده می‌شوند. ریاضیدانان این تابع را هماهنگهای کردی می‌نامند.

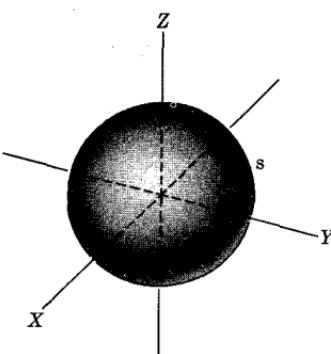
جدول ۴.۳ توابع زاویه‌ای Y_{lm_l} را به ازای $l=0, 1, 2, 3, 4$ نشان می‌دهد. این جدول به صورتی است که در اکثر مسائل فیزیکی کاربرد دارد. جدول ۵.۳ توابع زاویه‌ای را به صورتی به دست می‌دهد که در مبحث بستگی مولکولی مناسب‌تر است. توابع موجود در جدول ۵.۳ به مقدار خاص m_l وابسته نیستند بلکه به $|m_l|$ یا $|m_l|$ تعلق دارند و به جای L^2 و E متناظرند.

جدول ۴.۳ توابع زاویه‌ای متناظر با L_z^2 و L_z .

تابع زاویه‌ای	m_l	l
$Y_{00} = 1/\sqrt{4\pi}$	0	0
$Y_{10} = \sqrt{3/4\pi} \cos \theta$	0	1
$Y_{1\pm 1} = \mp \sqrt{3/8\pi} \sin \theta e^{\pm i\phi}$	± 1	1
$Y_{20} = \frac{1}{\sqrt{5}} \sqrt{5/4\pi} (3 \cos^2 \theta - 1)$	0	2
$Y_{2\pm 1} = \mp \sqrt{15/8\pi} \sin \theta \cos \theta e^{\pm i\phi}$	± 1	2
$Y_{2\pm 2} = \mp \sqrt{15/2\pi} \sin^2 \theta e^{\pm i\phi}$	± 2	2

جدول ۵.۳ توابع زاویه‌ای متناظر با L_x^2 و L_x .

تابع زاویه‌ای	$ m_l $	l
$s = 1/\sqrt{4\pi}$	0	0
$p_z = \sqrt{3/4\pi} \cos \theta$	0	1
$p_x = \sqrt{3/4\pi} \sin \theta \cos \phi$	1	1
$p_y = \sqrt{3/4\pi} \sin \theta \sin \phi$	1	1
$d_{r_{z^2}-r_z} = \sqrt{5/16\pi} (3 \cos^2 \theta - 1)$	0	2
$d_{xz} = \sqrt{15/4\pi} \sin \theta \cos \theta \cos \phi$	1	2
$d_{yz} = \sqrt{15/4\pi} \sin \theta \cos \theta \sin \phi$	1	2
$d_{x^2-y^2} = \sqrt{15/4\pi} \sin^2 \theta \cos 2\phi$	2	2
$d_{xy} = \sqrt{15/4\pi} \sin^2 \theta \sin 2\phi$	2	2

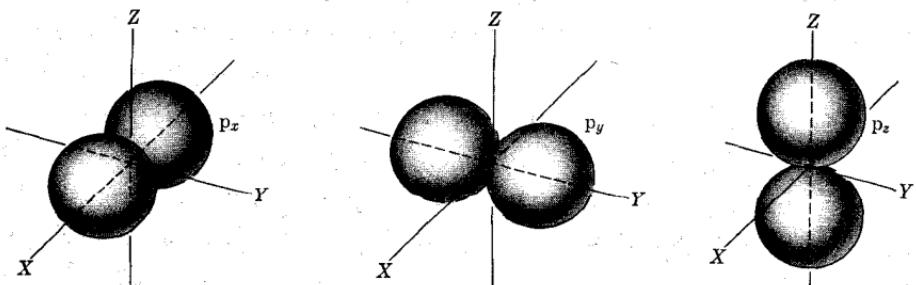


شکل ۹.۳ تابع موج زاویه‌ای برای حالتها $s (l=0)$.

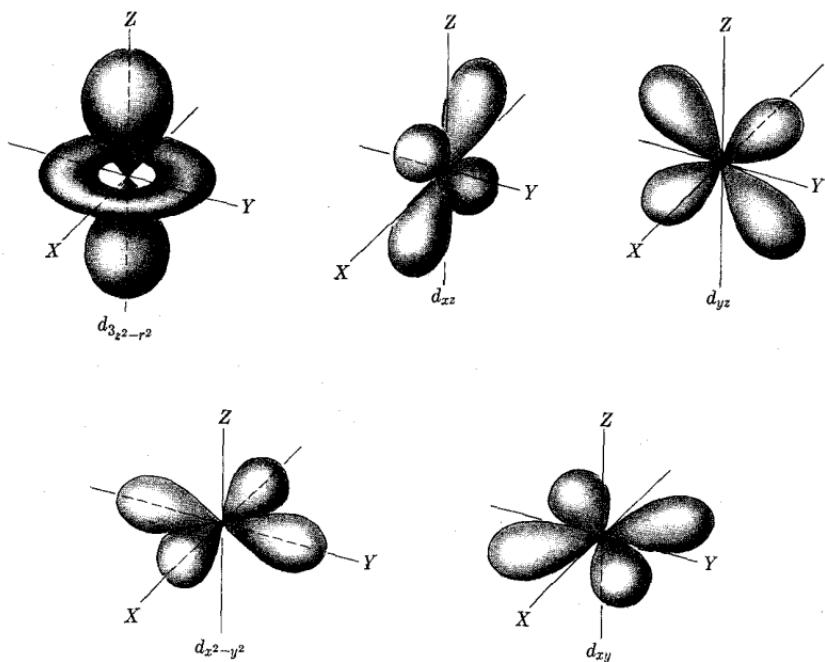
از جدول ۵.۳ دیده می‌شود که به ازای $l=0$ (یا حالتها s)، تنها تابع موجی که وجود دارد مستقل از زوایاست، یعنی حالتها s تقارن کردی دارند. این موضوع را می‌توان در نمودار قطبی شکل ۹.۳، که در آن مقدار تابع s در هر راستای (θ, ϕ) با طول خطی از مبدأ نشان داده شده است، مشاهده کرد. مکان هندسی نقاط انتهایی، یک سطح کروی تشکیل می‌دهد. این نتیجه قبل فهم است زیرا اگر تکانه زاویه‌ای مساوی با صفر باشد، هیچ سمتگیری مرجحی برای مدار الکترون وجود نخواهد داشت.

به ازای $l=1$ (یا حالتها p ، سه تابع زاویه‌ای وجود دارد که نمایش دهنده سه سمتگیری ممکن تکانه زاویه‌ای یا سه مقدار $m_l = 0, \pm 1$ می‌باشد. این توابع در جدول ۵.۳ با p_x, p_y و p_z مشخص شده و در نمودار قطبی شکل ۱۰.۳ نشان داده شده‌اند. این توابع با حرکت مرجع الکترون در امتداد هر محور مختصات متاظرنند. این نتیجه برای توصیف بستگی شیمیایی بسیار حائز اهمیت است.

به ازای $l=2$ (یا حالتها d ، پنج تابع زاویه‌ای مختلف وجود دارد. همان‌طور که از نمودارهای قطبی شکل ۱۱.۳، که توابع d جدول ۵.۳ را نمایش می‌دهند، دیده می‌شود، توزیع زاویه‌ای این حالتها پیچیده‌تر است. برای مقادیر بزرگتر l این وضع



شکل ۱۰.۳ تابع موجهای زاویه‌ای منبوط به حالتها $p (l=1)$.



شکل ۱۰.۳ تابع موجه‌ای زاویه‌ای هر بوط به حالتها d ($l=2$).

با زهم پیچیده‌تر می‌شود.

یک خاصیت مهم توابع زاویه‌ای Y_{lm} آن است که پاریته آنها برابر با $(-1)^l$ است. یعنی به ازای $l=0, 2, 4, \dots$ (اعداد درست زوج)، مقدار علامت توابع Y_{lm} در نقاطی که نسبت به مبدأ مختصات متقارن‌اند یکسان است و از این‌رو، این توابع زوج‌اند، در حالی که به ازای $l=1, 3, 5, \dots$ (اعداد درست فرد) مقدار توابع Y_{lm} در نقاط متقارن یکسان ولی علامت آنها در این نقاط متقارن مخالف است و درنتیجه این توابع فردند. می‌توان نشان داد که برای گذارهای دوقطبی الکتریکی پاریته حالتها ابتدایی و انتهایی مخالف است و بنابراین، این حالتها نمی‌توانند مقدار یکسان داشته باشند. به‌همین دلیل همان‌طور که قبلاً در ارتباط با معادله (۱۰.۳) نشان داده شد $\Delta l = 0$ برای این گذارها ناممکن است.

قسمت شعاعی (r) تابع موج $R(r, \theta, \phi)$ به انرژی و بزرگی تکانه زاویه‌ای آن وابسته است نه به سمتگیری آن. این موضوع قابل فهم است زیرا تقارن کروی میدان مرکزی حاکی از آن است که توزیع شعاعی حرکت الکترون باشد از سمتگیری تکانه زاویه‌ای آن، یعنی از مقدار m_l مستقل باشد. این مانسته کوانتموی نتیجه کلاسیکی است که در آن انرژی و بزرگی تکانه زاویه‌ای «اندازه» مدار را تعیین می‌کنند. بنابراین، تابع شعاعی به n ، عدد کوانتموی وابسته به انرژی، و نیز به l (ولی نه به m_l) وابسته است. این توابع شعاعی

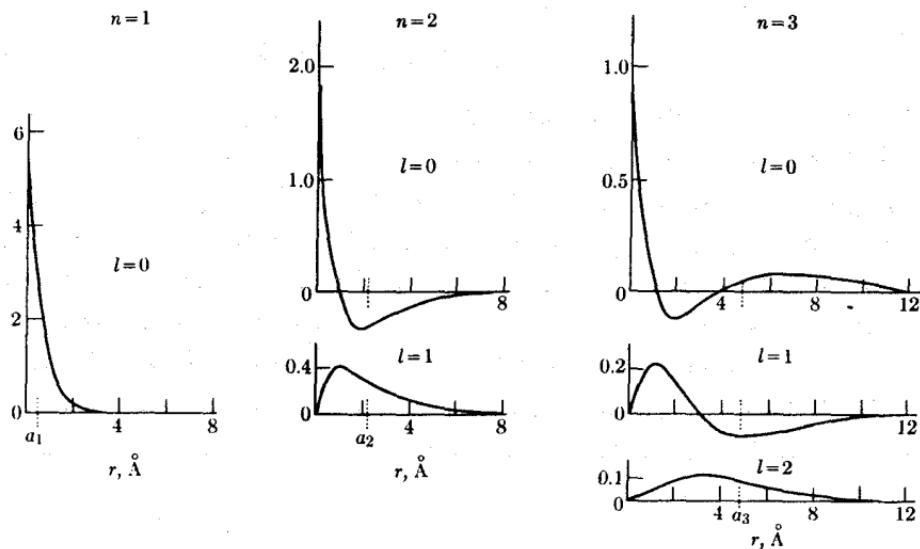
به صورت $R_{nl}(r)$ نوشته می‌شوند و تابع موجهای کل به صورت زیر درمی‌آید

$$\psi_{nlm_l}(r, \theta, \phi) = R_{nl}(r) Y_{lm_l}(\theta, \phi) \quad (18.3)$$

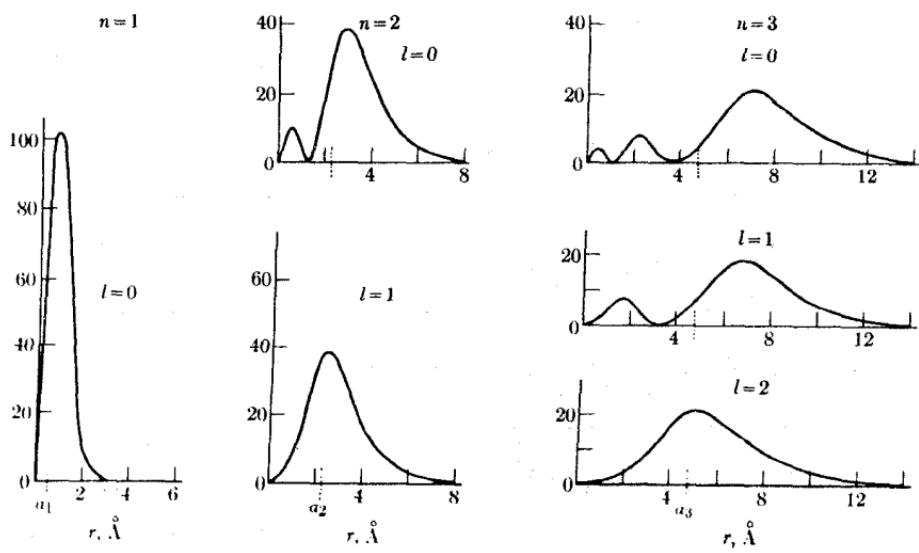
جدول ۱۸.۳ توابع شعاعی متناظر با سه تراز اول انرژی اتمهای هیدروژن‌گونه را به دست می‌دهد. این توابع در شکل ۱۲.۳ نشان داده شده‌اند. خطچین موجود در هر حالت نشان دهنده شعاع کلاسیکی مدار است که با معادله (۱۱.۳) توافق دارد. از روی شکل دیده می‌شود که، با اینکه الکترون با احتمال زیاد در داخل شعاع کلاسیکی مدار قرار دارد، ولی می‌تواند در فواصل بزرگتر نیز یافت شود. احتمال یافتن الکترون در داخل یک پوسته کروی به شعاعهای $r + dr$ بودن توجه به مکان زاویه‌ای آن، مناسب است با $[R_{nl}(r)]^2$ (مسئله ۲۵.۳). شکل ۱۳.۳ این احتمالها را نشان می‌دهد. نکته جالبی که به راحتی از شکل ۱۲.۳ استیباط می‌شود این است که به ازای مقادیر کوچک r ، توابع شعاعی برای الکترونهای S نسبتاً بزرگ‌ترند. در اینجا می‌گوییم که

جدول ۱۸.۳ تابع موجهای شعاعی اتمهای هیدروژن‌گونه.

$R_{nl}(r)$ ($\rho = 2Zr/na_0$)	l	n
$R_{10}(r) = \frac{1}{\sqrt{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{1/2} e^{-\rho/2}$	0	1
$R_{20}(r) = \frac{1}{\sqrt[4]{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{1/2} (2 - \rho) e^{-\rho/2}$	0	2
$R_{21}(r) = \frac{1}{\sqrt[4]{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{1/2} \rho e^{-\rho/2}$	1	2
$R_{30}(r) = \frac{1}{\sqrt[6]{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{1/2} (6 - 6\rho + \rho^2) e^{-\rho/2}$	0	3
$R_{31}(r) = \frac{1}{\sqrt[6]{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{1/2} \rho(4 - \rho) e^{-\rho/2}$	1	3
$R_{32}(r) = \frac{1}{\sqrt[6]{\pi}} \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{1/2} \rho^2 e^{-\rho/2}$	2	3



شکل ۱۲.۳ تابع موجه‌ای شعاعی هیدروژن به‌ازای $n = 1, 2, 3$. عرض منحنیها در هر حالت عبارت است از $10^{-8} \times 10^{-8} [R_{nl}(r) \text{ m}^{-3/2}]$.

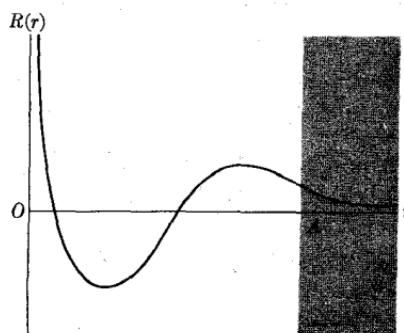
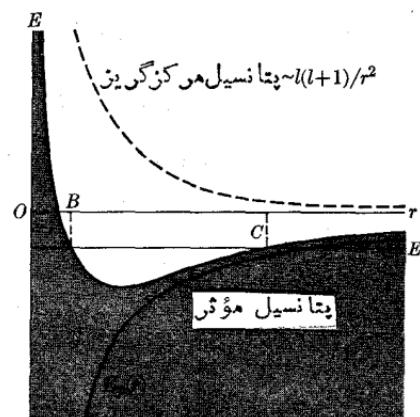
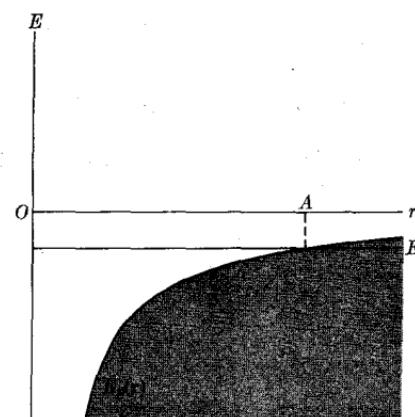


شکل ۱۳.۳ توزیع احتمال شعاعی در هیدروژن به‌ازای $n = 1, 2, 3$. عرض منحنیها در هر حالت عبارت است از $10^{-15} [r^2 R_{nl}(r) \text{ m}^{-1}] \times 10^{-15}$.

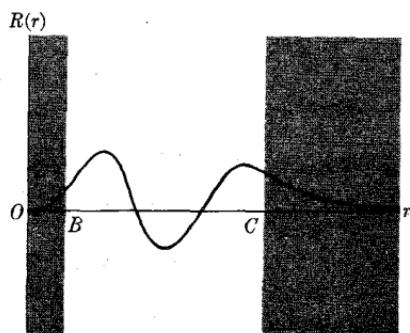
الکترونهای s مدارهای نفوذی را توصیف می‌کنند که خیلی به هسته نزدیک می‌شوند. الکترونهای p کم نفوذتر از الکترونهای s و الکترونهای d از الکترونهای p هم کم نفوذترند، و به همین ترتیب برای مقادیر بزرگتر تکانه زاویه‌ای. این موضوع هنگامی به راحتی قابل فهم است که در نظر بگیرید (هم در مکانیک کلاسیک وهم در مکانیک کوانتومی) حرکت شعاعی ناشی از نیروی مرکزی با یک پتانسیل مؤثر متناظر است.

$$E_{p,\text{eff}} = E_p(r) + \frac{L^2}{4mr^2} = E_p(r) + \frac{l(l+1)\hbar^2}{4mr^2} \quad (19.3)$$

که در آن $E_p(r)$ انرژی پتانسیل نیروی مرکزی است (مثلًا پتانسیل کولنی در حالت مر بوط بالکترون) و $L^2/4mr^2$ پتانسیل مرکزگردی است (مثال ۵.۰۳). برای حالتهای S می‌دانیم که $l=0$ و در نتیجه، هیچ پتانسیل مرکزگردی وجود نخواهد داشت، به گونه‌ای که داریم $E_{p,\text{eff}} = E_p$. از این‌رو، هر الکترون مقید s با انرژی منفی E [شکل ۱۹.۳ (الف)]،



الکترون s ($l=0$)
(الف)



$l \neq 0$
(ب)

شکل ۱۹.۳ پتانسیل مؤثر و تابع موج شعاعی به ازای $l=0$ و $l \neq 0$ برای حرکت ناشی از نیروی مرکزی.

می‌تواند به طریق کلاسیکی میان O و A حرکت کند و بدین ترتیب به مبدأ مختصات دسترسی داشته باشد. بنابراین قسمت شعاعی تابع موج باید به صورتی باشد که در پایین شکل نشان داده شده است (تعداد نوسانهای تابع موج به انرژی وابسته است). ولی برای سایر مقادیر تکانه زاویه‌ای، پتانسیل مؤثر به صورتی است که در شکل ۴۰.۳ (ب) نشان داده شده است. بنابراین، یک الکترون با انرژی E باید به طریق کلاسیکی میان B و C حرکت کند. این نتیجه را به زبان مکانیک کوانتومی چنین بیان می‌کنیم که در خارج حدود کلاسیکی حرکت کند. این تابع موج باید خیلی سریع کاهش یابد و بنابراین در نزدیکی مبدأ باید خیلی کوچک باشد. هرچه تکانه زاویه‌ای بزرگتر باشد، تابع موج به مقدار بیشتری به خارج از مبدأ رانده می‌شود و مدار نیز «نفوذپذیری» کمتری دارد.

این مشخصه حرکت الکترون در بسیاری از خواص مهم اتم دیده می‌شود. به عنوان مثال، الکترونهای S نسبت به شکل و ساختار داخلی هسته بسیار حساس‌اند، در حالی که الکترونهای با تکانه زاویه‌ای بزرگتر نسبت به شکل و ساختار هسته‌ای از حساسیت کمتری برخوردارند.

مثال ۴۰.۳ عملگرهای تکانه زاویه‌ای و ویژه تابعها را تحلیل کنید.

حل: با توجه به جدول ۴۰.۲ بخش ۱۲.۲ می‌دانیم که عملگر تکانه زاویه‌ای با رابطه زیر داده می‌شود

$$\mathbf{L} = -i\hbar \mathbf{r} \times \nabla = -i\hbar \begin{vmatrix} \mathbf{u}_x & \mathbf{u}_y & \mathbf{u}_z \\ x & y & z \\ \partial/\partial x & \partial/\partial y & \partial/\partial z \end{vmatrix}$$

که از آن برای مؤلفه Z نتیجه زیر به دست می‌آید

$$\mathbf{L}_z = -i\hbar \left(x \frac{\partial}{\partial y} - y \frac{\partial}{\partial x} \right) \quad (40.3)$$

برای مؤلفه‌های \mathbf{L}_x و \mathbf{L}_y نیز عبارتهای مشابهی وجود دارد. برای سهولت، بهتر است \mathbf{r} را بر حسب مختصات کروی بیان کنیم. با توجه به شکل ۳۰.۸ داریم

$$x = r \sin\theta \cos\phi, \quad y = r \sin\theta \sin\phi, \quad z = r \cos\theta$$

از طرف دیگر

$$\frac{\partial}{\partial \phi} = \frac{\partial x}{\partial \phi} \frac{\partial}{\partial x} + \frac{\partial y}{\partial \phi} \frac{\partial}{\partial y} + \frac{\partial z}{\partial \phi} \frac{\partial}{\partial z}$$

$$\frac{\partial x}{\partial \phi} = -r \sin \theta \sin \phi = -y, \quad \frac{\partial y}{\partial \phi} = r \sin \theta \cos \phi = x, \quad \frac{\partial z}{\partial \phi} = 0.$$

بنابراین

$$\frac{\partial}{\partial \phi} = -y \frac{\partial}{\partial x} + x \frac{\partial}{\partial y}$$

عملگر L_z را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$L_z = -i\hbar \frac{\partial}{\partial \phi} \quad (21.3)$$

می‌توان نشان داد که این رابطه یک رابطه کلی است و عملگر کوانتمی متناظر با مؤلفه تکانه زاویه‌ای در امتداد هر راستایی با $i\hbar \partial / \partial \phi$ — داده می‌شود، که در آن ϕ زاویه‌ای است که حول این راستا اندازه گیری می‌شود. طبق معادله (۲۱.۲)، ویژه معادله عبارت است از $L_z \Phi = L_z \Phi$ که در آن $(\phi) \Phi = \Phi (\phi + 2\pi)$ ویژه تابع و L_z ویژه مقدار است. بنابراین هرگاه معادله (۲۱.۳) را برای L_z به کار برمی خواهیم داشت

$$-i\hbar \frac{\partial \Phi}{\partial \phi} = L_z \Phi$$

با

$$\frac{\partial \Phi}{\partial \phi} = im_l \Phi$$

که در آن $L_z = m_l \hbar$ یا $m_l = L_z / \hbar$ است. جواب این معادله عبارت است از $\Phi = C e^{im_l \phi}$ که در آن C ثابت بهنجارش است. چون ϕ و نیز $\phi + 2\pi$ نیز نشان دهنده یک نقطه از فضای استند. باید داشته باشیم $\Phi(\phi + 2\pi) = \Phi(\phi)$ یعنی $e^{im_l(\phi + 2\pi)} = e^{im_l \phi}$ یا $e^{i2\pi m_l} = 1$. این موضوع ایجاب می‌کند که m_l یک عدد درست مثبت یا منفی باشد، یعنی $m_l = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$ (که قبل از درخشش ۴.۳ نیز نشان داده شد). برای تعیین C از شرط بهنجارش استفاده می‌کنیم که در این حالت عبارت است از $1 = \int_0^{2\pi} \Phi^* \Phi d\phi = \int_0^{2\pi} (C^* e^{-im_l \phi}) (C e^{im_l \phi}) d\phi = |C|^2 \int_0^{2\pi} d\phi = 2\pi |C|^2$

$$\int_0^{2\pi} (C^* e^{-im_l \phi}) (C e^{im_l \phi}) d\phi = |C|^2 \int_0^{2\pi} d\phi = 2\pi |C|^2 = 1$$

یا، با فرض اینکه C حقیقی است، داریم $C = 1/\sqrt{2\pi}$. بنابراین ویژه تابعهای بهنجارشده مؤلفه Z تکانه زاویه‌ای عبارت اند از

$$\Phi(\phi) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{im_l \phi}, \quad m_l = 0, \pm 1, \pm 2, \dots \quad (22.3)$$

ویژه مقدارهای $L_z = m_l \hbar$ ضرایب درستی از Φ هستند.

مربع بزرگی تکانه زاویه‌ای با عملگر $L_z^2 = L_x^2 + L_y^2 + L_z^2$ داده می‌شود، که در آن L_x و L_y عملگرهایی شبیه به عملگر \hat{L} [معادله (۲۰.۳)]. با انجام عملیات ریاضی و تبدیل به مختصات کروی می‌توان نشان داد که مربع تکانه زاویه‌ای با عملگر کوانتومی زیر نشان داده می‌شود

$$L_z^2 = -\hbar^2 \left[\frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} \right] \quad (23.3)$$

ویژه معادله عبارت است از $(L_z^2 Y(\theta, \phi)) = L_z^2 Y(\theta, \phi)$ ، که در آن ویژه تابع، که به زوایای θ و ϕ وابسته است، به صورت $Y(\theta, \phi)$ نشان داده شده و ویژه مقدار نیز L_z^2 است. این معادله با معادله دیفرانسیل زیر متناظر است.

$$\frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} + \frac{L_z^2}{\hbar^2} Y = 0$$

می‌توان نشان داد که برای بدست آوردن جوابی که در بایستهای مکانیک کوانتومی را برآورده کند، لازم است که $L_z^2 = l(l+1)\hbar^2$ که در آن l یک عدد درست مثبت است. یعنی ... $0, 1, 2, 3, \dots$. در این شکل ما نتایجی را بدست می‌آوریم که قبل از دربخش ۵.۳ به صورت $L_z^2 = l(l+1)\hbar^2$ بیان شدند. جوابهای معادله حاصل، یعنی

$$\frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial Y}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2 Y}{\partial \phi^2} + l(l+1)Y = 0$$

همان توابع آمده در جدول ۴.۳ هستند و به صورت Y_{lm_l} نوشته می‌شوند. در این جدول دیده می‌شود که توابع Y_{lm_l} عبارت اند از حاصلضرب یک عامل وابسته به θ در عامل دیگری که به ϕ بستگی دارد. [عامل ϕ با معادله (۲۰.۳) یکسان است.] یعنی

$$Y_{lm_l} = P_l^m_l (\cos \theta) e^{im_l \phi}$$

در این صورت با درنظر گرفتن اینکه Y_{lm_l} ویژه تابعهای عملگرهای L_z^2 و L_z [اند، می‌توان نوشت

$$L_z^2 Y_{lm_l} = l(l+1)\hbar^2 Y_{lm_l}, \quad L_z Y_{lm_l} = m_l \hbar Y_{lm_l}$$

مثال ۵.۳ معادله شرودینگر را برای حرکت ناشی از نیروهای مرکزی تحلیل کنید.

حل: از معادله (۹.۲) می‌دانیم که معادله شرودینگر برای حرکتی با انرژی پتانسیل $E_p(r)$ به صورت زیر نوشته می‌شود

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \right) \psi + E_p(r) \psi = E \psi$$

اگر مختصات راستگو شده x, y, z را به مختصات کروی r, θ, ϕ تبدیل کنیم، معادله فوق پس از یک سری عملیات جبری طولانی به صورت زیر درمی‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left\{ \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \left[\frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \frac{\partial^2}{\partial \phi^2} \right] \right\} \psi + E_p(r) \psi = E \psi$$

باتوجه به معادله (۲۳.۳) که مربوط به عملگر L^2 است، می‌توان نوشت

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} - \frac{L^2}{\hbar^2 r^2} \right) \psi + E_p(r) \psi = E \psi$$

با قراردادن (ϕ, θ) و اینکه $\hbar^2 Y_{lm_l} = l(l+1) R(r) Y_{lm_l}$ است، معادله بالا به صورت زیر درمی‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left[\frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{d}{dr} - \frac{l(l+1)}{r^2} \right] R + E_p(r) R = ER$$

این معادله معادله‌ای است که فقط شامل قسمت شعاعی $R(r)$ تابع موج ψ است. معمولاً از تساوی $R(r) = u(r)/r$ استفاده می‌کنند که در این صورت نتیجه زیر به دست می‌آید

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2 u}{dr^2} + \left[E_p + \frac{l(l+1)\hbar^2}{2mr^2} \right] u = Eu \quad (24.3)$$

این معادله را گاهی معادله شعاعی شرودینگر می‌نامند. از مقایسه این معادله با معادله یک بعدی شرودینگر، یعنی معادله (۳۰.۲)، نتیجه می‌گیریم که حرکت شعاعی معادل است با یک حرکت یک بعدی ناشی از انرژی پتانسیل مؤثری که با معادله (۹.۳) داده می‌شود، یعنی

$$E_{p,\text{eff}} = E_p(r) + \frac{l(l+1)\hbar^2}{2mr^2}$$

جمله $E_{p,\text{con}} = l(l+1)\hbar^2 / 2mr^2$ یک پتانسیل مرکزگریز است زیرا «نیروی» متناظر با آن، یعنی $F = -\partial E_{p,\text{con}} / \partial r$ مثبت و از این‌رو، جهت آن به طرف خارج مبدأ است. هنگامی که انرژی پتانسیل به صورت $E_p(r) = -Ze^2 / 4\pi\epsilon_0 r$ است، معادله

دیفرانسیلی به دست می آید که جوابهای آن، برای حرکت ناشی از نیروهای کوئنی، توابع شعاعی آمده در جدول ۳.۰۳ هستند. برای شکلهای دیگر انرژی پتانسیل، توابع شعاعی مقاومتی به دست می آید.

مثال ۶.۰۳ تصحیح نسبیتی انرژی در اتمهای هیدروژن گونه.

حل: همان طور که در بخش ۲.۰۲ توضیح دادیم، معادله شرودینگر (۳.۰۳) با عبارت نسبیتی $E = p^2/2m_e + E_0$ به دست می آید. این روش هنگامی صحیح است که سرعت الکترون در مقایسه با سرعت نور بسیار کوچک باشد. در مثال ۱.۳، مقدار $c/2$ را برای الکترون موجود در یک ویژه حالت برآورد کردیم و نتیجه گرفتیم که از مرتبه $10^{-3}Z/n$ $\propto Z$ است. با وجود آنکه اثر نسبیتی ناشی از این سرعت خیلی کوچک است، اما به راحتی می توان آن را با روش‌های طیف نمایی آشکار کرد. انرژی نسبیتی الکترونی که با تکانه p در حرکت است و انرژی پتانسیل آن E_0 است [معادله (پ. ۱۱) را بینید] عبارت است از

$$E = c\sqrt{m_e^2c^4 + p^2} + E_0 - m_e c^2$$

که در آن انرژی جرم سکون از آن کم شده است تا صفر انرژی بر حالت نسبیتی منطبق شود. با فرض اینکه تکانه p خیلی کوچکتر از $m_e c$ است، رابطه کوچک موجود در رابطه بالا را می توان تا جمله مرتبه دوم بسطداد و نتیجه زیر را به دست آورد

$$\begin{aligned} E &= \frac{1}{2m_e} p^2 - \frac{1}{8m_e^2 c^2} p^4 + \dots + E_0 \\ &= \left(\frac{1}{2m_e} p^2 + E_0 \right) - \frac{1}{8m_e^2 c^2} p^4 + \dots \end{aligned} \quad (۲۵.۰۳)$$

دو جمله داخل پرانتز تقریب نسبیتی مربوط به انرژی را به دست می دهد. بنابراین، جمله آخر عبارت است از تصحیح نسبیتی مرتبه اول انرژی کل الکترون که آن را با ΔE_r نمایش می دهیم. از این رو

$$\Delta E_r = -\frac{1}{8m_e^2 c^2} p^4 = -\frac{1}{2m_e^2 c^2} \left(\frac{p^2}{2m_e} \right) \left(\frac{p^2}{2m_e} \right)$$

جملات مشابه موجود در داخل پرانتزها با انرژی جنبشی نسبیتی الکترون متناظرند. بنابراین (بعد عنوان یک تقریب منطقی)، با به کار بردن نتیجه معادلات (۱۰.۳) و (۱۳.۰۳)، برای پرانتز اول می توان چنین نوشت

$$\frac{p^2}{2m_e} = \frac{1}{2} m_e v^2 = -\frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0(2r)} + \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} = \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0(2r)} = -E$$

برای پرانتر دوم، می‌توان نوشت $p^2/2m_e = (1/2)m_e v^2$ بنابراین

$$\Delta E_r = -\frac{1}{2m_e c^2} (-E) \left(\frac{1}{2} m_e v^2 \right) = \frac{1}{4} \frac{v^2}{c^2} E$$

از این رو، تصحیح نسبیتی از مرتبه $(v/c)^2$ برای انرژی الکترون است. به عنوان مثال، در اتم هیدروژن، $(v/c)^2$ از مرتبه 10^{-5} است و بنابراین $\Delta E_r \approx 10^{-5} E$ یا در حدود ۵۰۰٪ انرژی E است با آنکه این کمیت کوچک است، اما در آزمایشگاه می‌توان آن را به وسیله تکنیکهای تجربی به آسانی آشکار کرد.

برای بدست آوردن یک نتیجه دقیقتر توجه کنید که جمله آخر موجود در معادله (۲۵.۳) را، که در مقایسه با دو جمله اول بسیار کوچک بود، می‌توان به صورت یک اختلال کوچک در نظر گرفت. برای محاسبه اثر آن بر روی ویژه حالتها می‌توان میانگین یا مقدار انتظاری آن را به کمک معادله (۵۰.۲) برآورد کرد. بنابراین برای حالتی که باتابع موج ψ_{nlm_l} بیان می‌شود، خواهیم داشت

$$\Delta E_r = -\frac{1}{8m_e c^2} (p^4)_{ave} = -\frac{1}{8m_e c^2} \int \psi_{nlm_l}^* P^4 \psi_{nlm_l} d\tau$$

نتیجه این محاسبه به صورت زیر است

$$\Delta E_r = \frac{|E_n| Z^\alpha \alpha^2}{n} \left(\frac{3}{4n} - \frac{1}{1+(1/2)} \right) \quad (26.3)$$

که در آن

$$\alpha = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 hc} \approx \frac{1}{137}$$

به ثابت ساختاد دیگر معرف است و $|E_n|$ قدم مطلق انرژی است که با معادله (۵.۳) داده می‌شود. بنابراین در این تقریب، ترازهای انرژی با رابطه $E = E_n + \Delta E_r$ داده می‌شوند. چون تصحیح نسبیتی (۲۶.۳) همچنان که به n بستگی دارد، به $1/n$ وابسته است، ترازهایی که n آنها یکسان ولی مقادیر $1/n$ آنها متفاوت است، انرژی یکسان نخواهند داشت. به عبارت دیگر، تصحیح نسبیتی تبعیگنی تصادفی را که در حالت مربوط به میدان کوئنی به دست آورده‌یم، از بین می‌برد. همچنین برای تمام مقادیر n و l ، تصحیح نسبیتی همواره منفی است. برای یک n مشخص، هر چه مقدار l کوچکتر باشد تصحیح نسبیتی بزرگتر خواهد بود. بنابراین، حالتی $1S$ و $2S$ در اتم هیدروژن، حالتی آنها که برای آنها این تصحیح بسیار مهم است.

دیراک نظریه نسبیتی دقیقتر را برای الکترون مطرح کرد. در نظریه دیراک، از همان

آغاز معادله شرودینگر متناظر با انرژی نسبیتی به کار بی‌رود و از این راه ترازهای دقیقی برای انرژی به دست می‌آیند. اما باید توجه کرد که نظریه دیراک بسیار پیچیده‌تر از آن است که در این کتاب مطرح شود.

۶.۶ اثر زیمان

هنگامی که حرکت الکترون تحت تأثیر میدان مغناطیسی خارجی مختلف می‌شود، کوانتش فضایی به بهترین وجه پذید می‌آید. تحت اثر میدان مغناطیسی به اندازه کافی قوی، هر خط طیف در اتم تک الکترونی به صورت یک خط سه تایی در می‌آید که نزدیک بهم قرار گرفته‌اند. فاصله میان خطوط برای تمام اتمها و خطوط یکسان و با بزرگی میدان مغناطیسی متناسب است. این اثر را اولین بار در سال ۱۸۹۶ زیمان، فیزیکدان معروف هلندی مشاهده کرد و به همین دلیل به افتخار او، به اثر زیمان معروف شده‌است.

الکترونی که با بسامد زاویه‌ای ω روی مدار دایره‌ای گردش می‌کند، از هر نقطه مدار $\frac{\omega}{2\pi}$ بسیار در ثانیه عبور می‌کند و بنابراین، با جریان $(\omega/2\pi)e = I$ متناظر است. چون مدار جریان خیلی کوچک است، با دوقطبی مغناطیسی معادل است که گشناور مغناطیسی آن برابر است با جریان ضریب بذر مساحت مدار. بنابراین، گشناور دوقطبی مغناطیسی مداری الکترون عبارت است از

$$M_L = e \left(\frac{\omega}{2\pi} \right) (\pi r^2) = \frac{1}{2} e \omega r^2$$

با توجه به اینکه برای مدار دایره‌ای:

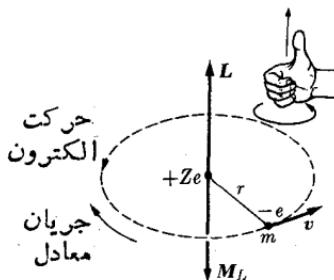
$$L = m_e v r = m_e \omega r^2$$

خواهیم داشت

$$M_L = \left(\frac{e}{2m_e} \right) L$$

که رابطه میان اندازه‌های M_L و L است. در اینجا، همان‌طور که در شکل ۱۵.۳ دیده می‌شود، راستای L با راستای حرکت الکترون ارتباط دارد. از طرف دیگر، بار الکترون منفی است و در نتیجه، جریان معادل در خلاف جهت حرکت الکترون خواهد بود. این موضوع سبب می‌شود که M_L در خلاف جهت L قرار گیرد. از این رو می‌توان ارتباط میان L و M_L را با معادله برداری ذیر بیان کرد

$$M_L = -\frac{e}{2m_e} L \quad (27.3)$$



شکل ۱۵.۳ ارتباط میان گشتاور مغناطیسی مداری و تکانه زاویه‌ای الکترون.

اگرچه این رابطه را برای مدار دایره‌ای به دست آورده‌یم و از مکانیک کلاسیک استفاده کردیم در مکانیک کوانتومی نیز برای هر حرکت دلخواه با تکانه زاویه‌ای \mathbf{L} معتبر است. مؤلفه Z گشتاور مغناطیسی مداری عبارت است از

$$M_{Lz} = -\frac{e}{2m_e} L_z = -\frac{e\hbar}{2m_e} m_i = -\mu_B m_i \quad (28.3)$$

که در آن کمیت زیر را همگنtron بود می‌نامند

$$\mu_B = \frac{e\hbar}{2m_e} = 9.2732 \times 10^{-5} \text{ eV T}^{-1} \quad (29.3)$$

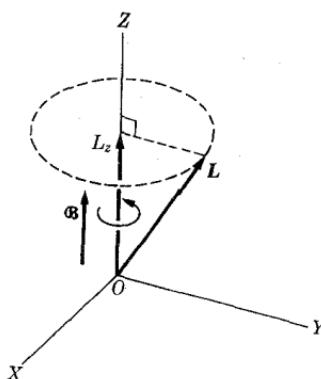
هنگامی که گشتاور دو قطبی مغناطیسی \mathbf{M} در میدان مغناطیسی \mathbf{B} قرار می‌گیرد، انرژی برابر $E_B = -\mathbf{M} \cdot \mathbf{B}$ به دست می‌آورد. بنابراین، وقتی اتمی در میدان مغناطیسی خارجی قرار گیرد، انرژی اضافی الکترون چرخان که از میدان مغناطیسی خارجی ناشی می‌شود برابر است با

$$E_B = -\mathbf{M}_L \cdot \mathbf{B} = -\frac{e}{2m_e} \mathbf{L} \cdot \mathbf{B} \quad (30.3)$$

در همان زمان، گشتاور نیروی وارد بر الکترون با رابطه زیر داده می‌شود

$$\tau = \mathbf{M}_L \times \mathbf{B} = -\frac{e}{2m_e} \mathbf{L} \times \mathbf{B}$$

این موضوع سبب می‌شود که تکانه زاویه‌ای \mathbf{L} حول راستای میدان مغناطیسی \mathbf{B} حرکت تقدیمی داشته باشد، (شکل ۱۶.۳). هر گاه محور Z در امتداد موازی با میدان مغناطیسی \mathbf{B} اختیار شود، معادله (۳۰.۳) را می‌توان به صورت زیر نوشت



شکل ۱۶.۳ حرکت تقدیمی تکانه زاویه‌ای ناشی از میدان مغناطیسی خارجی.

$$E_B = -M_{Lz} B$$

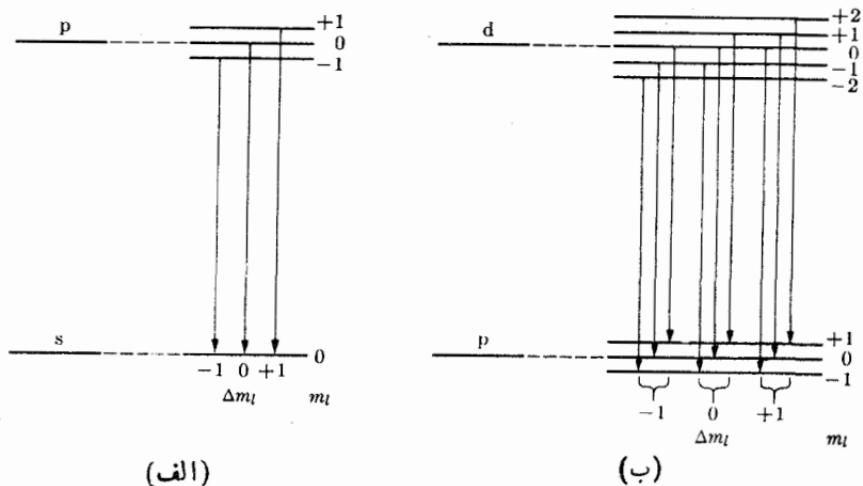
یا با به کار بردن معادله (۲۸.۳) راهیم داشت

$$E_B = \mu_B B m_l \quad (۳۱.۳)$$

همان طور که مشاهده می‌شود، E_B به جای گستره پیوسته‌ای از مقادیر، می‌تواند $+1 + 2I$ مقدار متمایز داشته باشد. این مقادیر به $+1 + 2I$ سمعتگیری ممکن L نسبت به B مربوط‌اند و همگی به فاصله یکسان $\mu_B B$ از یکدیگر قرار دارند.

انرژی کل الکترون مقید به انتی کسه در میدان مغناطیسی خارجی قرار گرفته است برابر است با $E_n + E_B$ که در آن E_n انرژی حرکت الکترون در غیاب میدان مغناطیسی است. بنابراین، معادله (۳۱.۳) نشان می‌دهد که با حضور میدان مغناطیسی، هر تراز انرژی با اعداد کوانتمی n و I به $+1 + 2I$ تراز شکافته می‌شود. فاصله جدایی میان ترازهای متواالی نیز در بسامدهای وابسته به گذارهای این ترازها بازتاب می‌یابد. در شکل ۱۷.۳ این وضع برای ترازهای s ، p ، و d نشان داده شده است. حالتهای با $I = 0$ (یا حالتهای s) تحت تأثیر میدان مغناطیسی قرار نمی‌گیرند. حالتهای با $I = 1$ (یا حالتهای p) به سه حالت متساوی الفاصله‌ای شکافته می‌شوند که با سمعتگیریهای کسه در آنها $m_l = +1, 0, -1$ است متناظرند. از این‌دو، گذار $s \rightarrow p$ به صورت یک گذار سه‌تایی در می‌آید که یکی از آنها با گذار $s \rightarrow m_l = 0 \rightarrow m_l = 0$ ، یا بسامد اصلی متناظر است، و دو تای دیگر با $s \rightarrow m_l = \pm 1 \rightarrow m_l = 0$ متناظرند که اختلاف بسامد آنها برابر با مقدار ذیر است.

$$\Delta\nu = \pm \frac{\mu_B B}{h} = 140 \times 10^{10} B \text{ Hz} \quad (۳۲.۳)$$



شکل ۱۷.۳ شکافتگی ترازهای انرژی s ، p ، و d ناشی از میدان مغناطیسی خارجی. فاصله جدایی میان ترازهای متولی برابر است با $\mu_B B$.

بنابراین، هر تک خط $s \rightarrow p$ موجود در شکل ۱۷.۳ به صورت سه خط نزدیک بهم درمی‌آید. به طریق مشابه، حالتها بسا $= 2 = l$ (یا حالتها d) به پنج تراز با فاصله مساوی شکافته می‌شوند که با سمتگیریها L به ازای مقادیر $0, \pm 1, \pm 2$ متناظرنند. در اینجا بر طبق قاعدة تگرینش $\Delta m_l = \pm 1, 0$ ، گذار $d \rightarrow p \rightarrow s$ دارای ۹ امکان است. اما، گذارهای متناظر با مقدار یکسان Δm_l همگی دارای تغییر انرژی مساوی‌اند و در نتیجه خط طیفی یکسانی را به دست می‌دهند. بنابراین، نتیجه می‌گیریم، با آنکه ۹ گذار ممکن وجود دارد، طیف گذار $p \rightarrow d \rightarrow s$ تحت اثر میدان مغناطیسی خارجی فقط شامل سه خط است که در آن ΔE هنوز هم با معادله (32.3) داده می‌شود.

کوانتش تکانه زاویه‌ای، حقایق تجربی اثر زیمان را بهوضوح توضیح می‌دهد. هر گاه تکانه زاویه‌ای، به جای کوانتش فضایی، می‌توانست هر سمتگیری را داشته باشد، اثر میدان مغناطیسی سبب پهن شدن هر تراز می‌شد. در این صورت ترازهای جدیدی که نوار انرژی به پهنهای $2\mu_B BL$ را اشغال می‌کردند و هر خط به صورت یک نوار درمی‌آمد. همان طور که قبل گفتیم، به این دلیل اثر زیمان به عنوان نشانی برای کوانتش فضایی محسوب می‌شود. در حقیقت، اثر زیمان یکی از پدیده‌هایی بود که پذیرش ایده کوانتش تکانه زاویه‌ای را تسریع کرد.

۱۷.۳ اسپین الکترون

همچنان که می‌دانیم، کره زمین علاوه بر حرکت مداری به دور خودشید، از یک حرکت

دورانی یا چرخان حول محور خود نیز برخوردار است. بنابراین تکانهٔ زاویه‌ای کل زمین برابر است با جمع برداری تکانهٔ زاویه‌ای مداری و تکانهٔ زاویه‌ای اسپینی آن. در قیاس با این حرکات می‌توان فرض کرد که الکترون مقید در اتم نیز به دور خود می‌چرخد. با این حال، نمی‌توان الکترون را به صورت یک ذرهٔ چرخان کروی توصیف کرد زیرا از ساختار داخلی آن بی‌اطلاع هستیم. از این‌رو، نمی‌توانیم تکانهٔ زاویه‌ای اسپینی الکترون را با روشنی مشابه با روش محاسبهٔ تکانهٔ زاویه‌ای اسپینی زمین بر حسب شماع و سرعت زاویه‌ای آن محاسبه کنیم. ایدهٔ اسپین الکترون اولین بار در سال ۱۹۲۶ توسط گودشیت و اولن یک برای توضیح بعضی خصوصیات طیف اتمهای تک الکترونی ارائه شد (این خصوصیات در بخش ۹.۰۳ بررسی خواهد شد). هر گاه S تکانهٔ زاویه‌ای اسپینی الکترون و L تکانهٔ زاویه‌ای مداری آن باشد تکانهٔ زاویه‌ای کل برابر می‌شود با $L + S = J$. به ازای مقادیر مشخص L و S مقدار J به متغیری نسبی آنها وابسته است و می‌توان انتظار داشت که این موضوع در پاره‌ای از خواص اتمی بازتاب پیدا کند که البته چنین نیز هست.

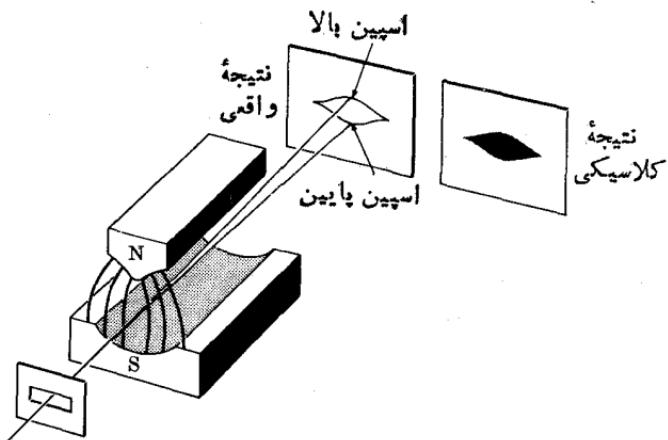
اسپین الکترون با استفاده از شواهد تجربی بسیار زیادی به اثبات رسید. به عنوان مثال، در آزمایش اشتون-گرلاخ که اولین بار در سال ۱۹۲۴ انجام شد، اسپین الکترون مستقیماً مشاهده شد. چون الکترون یک ذرهٔ باردار است، اسپین آن باید گشناور دوقطبی مغناطیسی اسپینی یا ذاتی M_s تو لید کند. هر گاه می‌توانستیم الکترون را به صورت یک جسم باردار صلب و چرخان در نظر بگیریم، رابطهٔ میان M_s و S به صورت رابطهٔ میان L و J [معادله (۲۷.۳)] در می‌آمد. اما، وضع این طور نیست و باید چنین نوشت

$$\mathbf{M}_s = -g_s \frac{e}{2m_e} \mathbf{S}$$

که در آن g_s به نسبت ذیرومندی مغناطیسی الکترون معروف است. مقدار تجربی g_s برابر است با ۲۰۵۲۴. برای اکثر مقاصد عملیاتی می‌توان g_s را برابر با مقدار ۲ قرار داد. بنابراین، گشناور دوقطبی مغناطیسی کل الکترون مداری و چرخان برابر است با

$$\mathbf{M} = \mathbf{M}_L + \mathbf{M}_s = -\frac{e}{4m_e} (\mathbf{L} + g_s \mathbf{S}) \quad (۳۳.۳)$$

که البته نه تنها به بزرگیهای L و S بلکه به متغیری نسبی آنها نیز وابسته است. اکنون فرض می‌کنیم که باریکه‌ای از اتمهای هیدروژن گونه از میدان مغناطیسی ناهمگنی عبور کند (شکل ۱۸.۳). اثر این میدان بر روی دوقطبی مغناطیسی اعمال تیربی و است که راستا و بزرگی آن به متغیری نسبی میدان مغناطیسی و دوقطبی مغناطیسی وابسته است. به عنوان مثال، اگر سمتگیری دوقطبی مغناطیسی با میدان مغناطیسی موازی باشد، می‌کوشد که در راستای افزایش میدان مغناطیسی حرکت کند، و اگر پاد موازی باشد در



شکل ۱۸۰۳ آزمایش اشترن-گرلاخ.

راستای کاهش میدان مغناطیسی تمايل به حرکت خواهد داشت.

در آزمایش اشترن-گرلاخ، میدان مغناطیسی ناهمگن از شکل دادن وجوده دو قطب، همانند شکل ۱۸۰۳، ایجاد می شود. شدت میدان مغناطیسی در راستای $S-N$ افزایش می یابد. اگر انتهای هیدروژن گونه در حالت پایه باشد، تکانه زاویه ای مداری الکترون برابر صفر است (حالت $s = 0$) و تمام گشتوار مغناطیسی از اسپین ناشی می شود. بنابراین باریکه اتمی به وسیله میدان مغناطیسی از مسیر خود منحرف می شود که به سمتگیری M_s یا معادل با آن، به سمتگیری S وابسته است. نتیجه آزمایش این است که باریکه اتمی به وسیله میدان مغناطیسی ناهمگن به دو قسمت شکافته می شود. این نشان می دهد که

اسپین الکترون فقط می تواند دو سمتگیری موازی یا پادموازی (ا نسبت به میدان مغناطیسی داد) باشد.

چون، طبق آنچه در بخش ۴.۳ گفته شد، تعداد سمتگیریهای بردار تکانه زاویه ای نسبت به محور ثابت Z برای است با $1 + 2g = 2$ یا $g = 1/2$ باشد. هر گاه عدد کوانتموی اسپین را به جای I با s و عدد کوانتموی متناظر با مؤلفه S_z را نیز با m_s نمایش دهیم، در این صورت خواهیم داشت $s = 1/2$ و $m_s = \pm 1/2$ بنابراین

$$S^z = s(s+1)\hbar^2 = \frac{3}{4}\hbar^2, \quad s = \frac{1}{2}$$

(۳۴.۳)

$$S_z = m_s\hbar, \quad m_s = \pm \frac{1}{2}$$

در شکل ۱۹.۳، دو مقدار مجاز m_s (یعنی $+1/2$ و $-1/2$) متناظر با دو سمتگیری ممکن S نشان داده شده‌اند. معمولاً، این دو حالت را به اختصار به صورت حالت اسپین بالا (\uparrow) و حالت اسپین پایین (\downarrow) نامگذاری می‌کنند، هرچند که در واقع هیچگاه اسپین در امتداد محور Z یا مخالف با آن قرار نمی‌گیرد.

تابع موج وابسته به مؤلفه S اسپین را با χ_{m_s} نمایش خواهیم داد. در اینجا شکل صحیح χ_{m_s} مورد نظر نیست بلکه خواص اصلی آن مورد نظر است که عبارت‌اند از

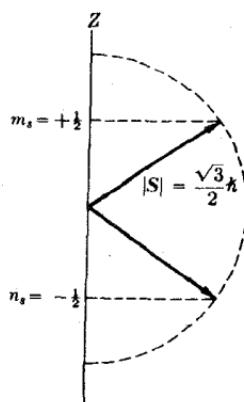
$$S^z \chi_{m_s} = \frac{3}{4} \hbar^2 \chi_{m_s}, \quad S_z \chi_{m_s} = m_s \hbar \chi_{m_s}$$

گاهی به جای χ_{m_s} از نماد گذاری χ_+ و χ_- که به ترتیب با $+1/2$ و $-1/2$ $m_s = +1/2$ و $m_s = -1/2$ متناظرند استفاده می‌کنیم. بنابراین تابع موج کامل الکترونی که در داخل یک میدان مرکزی حرکت می‌کند به صورت زیر است

$$\psi_{n_l m_l m_s} = R_{nl}(r) Y_{lm_l}(\theta, \phi) \chi_{m_s} \quad (35.3)$$

از معادله (۳۵.۳) دیده می‌شود که برای توصیف کامل حالت الکترون موجود در میدان مرکزی، چهار عدد کوانتموی لازم است که عبارت‌اند از n ، l ، m_l و m_s . m_s خواص اسپین الکترون، که با معادله (۳۴.۳) بیان شده، را نمی‌توان بر حسب هیچگدام از مدل‌های کلاسیکی الکترون توصیف کرد. اما، هنگامی که مقایه‌یم مکانیک کوانتموی را با اصل نسبیت ترکیب کنیم، می‌توانیم آنها را به طور نظری بیان کنیم. این کار را در حدود سال ۱۹۲۸ انجام داد. در اینجا وارد دربحث تحلیل دیراک نمی‌شویم زیرا جزو برنامه این کتاب نیست.

هنگامی که اتم در حالت $\psi \neq 0$ قرار دارد، شکافتگی حاصل از میدان مغناطیسی



شکل ۱۹.۳ سنتکریونهای ممکن اسپین نسبت به محور Z .

به گشتاور مغناطیسی کل، یا به تکانه زاویه‌ای کل $J = L + S$ وابسته است. بنا بر این، آزمایش اشترن-گرلاخ را می‌توان برای تعیین تکانه زاویه‌ای کل حالت یک اتم به کار برد.

۸.۳ جمع تکانه‌های زاویه‌ای

در بخش قبل دیدیم که تکانه زاویه‌ای برایند J الکترون در اتم هیدروژن گونه برابر است با مجموع تکانه زاویه‌ای مداری L و تکانه زاویه‌ای اسپینی S ، یعنی $S = L + J$. بررسی مقادیر ممکن J بر طبق مکانیک کوانتومی بسیار با اهمیت است. برای اینکه تحلیل مکار برد عمومی داشته باشد، فرض می‌کنیم دو تکانه زاویه‌ای داریم که با J_1 و J_2 مشخص می‌شوند. به عنوان مثال، این دو تکانه می‌توانند با تکانه دواalktron موجود و اسپین آن (درست همان طور که در بخش قبل بررسی شد)، یا با تکانه دواalktron موجود دریک اتم متناظر باشند (حالات اخیر را در فصل بعد بررسی خواهیم کرد). در این صورت مقادیر $(j_1 + 1)\hbar$ ، $J_1 = m_1\hbar$ ، $J_2 = j_2(j_2 + 1)\hbar$ ، $J_2 = m_2\hbar$ می‌توان نشان داد که در حالت کلی، j_1 و j_2 می‌توانند اعداد درست یا نیم درست باشند، یعنی $J_1 + J_2 = J$ ؛ در این صورت خواهیم داشت

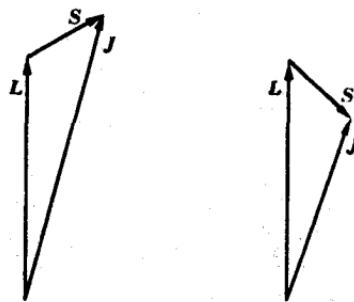
$$J^2 = j(j+1)\hbar^2, \quad J_z = m\hbar, \quad m = \pm j, \quad \pm(j-1), \dots \quad (36.3)$$

که در آن $m = m_1 + m_2$ است. اما چون J_1 و J_2 می‌توانند سمتگیریهای نسبی مختلفی داشته باشند، چندین مقدار ممکن برای J وجود خواهد داشت. بنا بر این، نتیجه می‌گیریم که عدد کوانتومی z می‌تواند از $j_1 + j_2$ تا $|j_1 - j_2|$ کلیه مقادیری را که به اندازه یک واحد باهم اختلاف دارند شامل باشد، یا به عبارت دیگر می‌تواند فقط مقادیر زیر را داشته باشد

$$|j_2 - j_1|, \dots, -j_2 + j_1, -j_1, j_1 + j_2, j_2 - j_1$$

اولین مقدار با حالتی متناظر است که در آن J_1 و J_2 «موازی» و مقدار آخر متناظر با حالتی است که دو تکانه زاویه‌ای بالا «پاد موازی» باشند. مقادیر متواالی z به اندازه یک واحد با یکدیگر اختلاف دارند و اگر $j_1 \leq j_2$ ، تعداد کل امکانات مساوی با $2j_2 + 1$ خواهد بود.

به عنوان مثال، هرگاه $j_2 = 1/2$ ، مقادیر ممکن z عبارت اند از $1/2, 0, -1/2$ و $1/2$ که با سمتگیریهای موافق و پاد موافق متناظرند. از این‌دو، در حالت مرتبه الکtron، هرگاه $J_1 = J_2 = S = L$ ، برای مقادیر ممکن تکانه زاویه‌ای کل J خواهیم داشت $1/2 = l \pm 1/2$. در شکل ۲۰.۳ این دو وضع به ازای $l = 1$ نشان داده شده‌اند.



(اسپین پایین) $\frac{1}{2} - l = j$
(اسپین بالا) $\frac{1}{2} + l = j$
(الف) (ب)

شکل ۲۰.۳ سمتگیری‌های نسبی ممکن L و S به ازای $l = 1$.

بنابراین خواهیم داشت

اسپین الکترون فقط می‌تواند دو سمتگیری ممکن 1 نسبت به تکانه زاویه‌ای مداری داشته باشد.

برای $l = 1$ (یا حالت S) فقط مقدار $1/2 = j$ امکان‌پذیر است. هرگاه مقدار j را به صورت شاخص نشان دهیم، حالتهای ممکن الکترون موجود در میدان مرکزی به صورتی مشخص می‌شوند که در جدول ۷.۳ آمده است.

به عنوان یک مثال دیگر، هرگاه $1 = j$ و $0 \geqslant j \geqslant -1$ ، در این صورت j می‌تواند مقادیر $+1, 0, -1$ را داشته باشد. می‌توان ثابت کرد که در گذار دوقطبی الکتریکی، تکانه زاویه‌ای حمل شده به وسیله فوتون دارای مقدار j برابر با یک است. در این صورت اگر j تکانه زاویه‌ای مداری الکترون $0 = j$ نیز از آن فوتون باشد،

جدول ۷.۳ نمایش حالت‌های الکترونی.

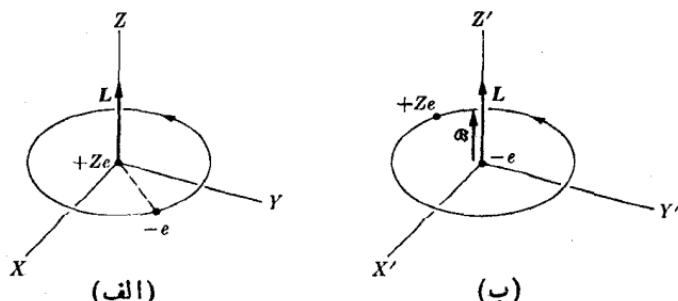
۳	۲	۱	۰	۱			
$\frac{7}{2}$	$\frac{5}{2}$	$\frac{5}{2}$	$\frac{3}{2}$	$\frac{3}{2}$	$\frac{1}{2}$	$\frac{1}{2}$	j
$f_{7/2}$	$f_{5/2}$	$d_{5/2}$	$d_{3/2}$	$p_{3/2}$	$p_{1/2}$	$s_{1/2}$	نماد

مقادیر مجاز تکانهٔ زاویه‌ای مداری الکترون پس از گسیل یا جذب فوتون می‌تواند $+1/2$ و $-1/2$ باشد که با $\Delta I = \pm 1/2$ متناظر است. همچنانکه در بخش ۴۰۳ گفته‌یم، نکات مرتبهٔ پاریتهٔ حالت $\Delta I = 0$ را مجاز نمی‌داند.

۹.۳ برهم‌کنش اسپین-مدار

سمتگیری دوگانهٔ اسپین الکترون نسبت به تکانهٔ زاویه‌ای مداری اثر بسیار مهمی تولید می‌کند که عبارت است از دوگانه‌شدن ترازهای انرژی (به‌جز تراز S) انتهای‌های هیدروژن گونه. این دوگانه‌شدن ترازها به‌نوبهٔ خود باعث می‌شود که خطوط طیف نیز هر کدام به‌دو خط شکافته شوند. در تئیجه، خطوط طیف به صورت زوج پدیدار می‌شوند که بسامدها یا طول موجه‌ای آنها خیلی نزدیک به‌یکدیگر است و به‌همین دلیل آنها را دوقایی می‌نامند. به عنوان مثال، دوتایی معروف سدیوم از دو خط زرد نزدیک به‌هم (یا خطوط D سدیوم) تشکیل شده و با طول موجه‌ای 5890 \AA و 5896 \AA متناظر است. در واقع، مسئلهٔ مر بوط به توضیح این خطوط دوتایی بود که با اینه اسپین الکترون با دو سمتگیری ممکن منجر شد.

دوتایی شدن ترازهای انرژی نتیجه‌ای از برهم‌کنش اسپین-مداد است. منشاً این برهم‌کنش به صورت زیر بیان می‌شود. در چارچوب مرجع XYZ که به‌هسته اتم متصل است، الکترون به صورتی پدیدار می‌شود که با تکانهٔ زاویه‌ای L به دور هسته در گردش است [شکل ۲۱.۳ (الف)]. اما در چارچوب مرجع $X'Y'Z'$ که به الکترون متصل است، به نظر می‌آید که هسته حول الکترون گردش می‌کند. چون بار هسته مثبت است، میدان مغناطیسی \mathbf{B} را در چارچوب $X'Y'Z'$ تولید می‌کند که با تکانهٔ زاویه‌ای L موازی است. با توجه به‌اینکه الکترون نسبت به چارچوب $X'Y'Z'$ ساکن است، تنها برهم‌کنش میدان مغناطیسی هسته‌ای عبارت است از برهم‌کنش با گشاور مغناطیسی اسپینی الکترون یعنی M_s . این برهم‌کنش با M_s متناسب است. با توجه به‌اینکه \mathbf{B} با L و M_s نیز با S موازی است، بنابراین برهم‌کنش فوق با L متناسب خواهد بود. به‌همین دلیل



شکل ۲۱.۳ منشاً برهم‌کنش اسپین-مدار.

این اثر به برهم کنش اسپین-مدار معروف است. در نتیجه، برای انرژی الکترون که از برهم کنش اسپین-مدار ناشی می‌شود می‌توان نوشت

$$E_{SL} = aS \cdot L \quad (37.3)$$

که در آن a کمیتی است که به متغیرهای مختلفی که بر حرکت الکترون تأثیر می‌گذارند وابسته است و در اینجا لزومی ندارد که از شکل دقیق a آگاه باشیم. با توجه به اینکه انرژی حرکت الکترون است و با فرض اینکه فقط یک میدان مرکزی وجود دارد در این صورت، با درنظر گرفتن برهم کنش اسپین-مدار، برای انرژی کل خواهیم داشت

$$E = E_n + E_{SL} = E_n + aS \cdot L \quad (38.3)$$

هنگام نوشتن این رابطه فرض می‌کنیم که برهم کشن اسپین-مدار هیچ تأثیری بر انرژی ناشی از نیروهای مرکزی ندارد. تا هنگامی که E_{SL} در مقایسه با E_n بسیار کوچک باشد چنان فرضی را می‌توان معتبر و قانونی دانست. به ازای یک مقدار مشخص L و S ، برهم کنش اسپین-مدار E_{SL} به سمتگیری نسبی این دو بدار وابسته است اما چون S فقط می‌تواند دو سمتگیری ممکن را نسبت به L داشته باشد، بنابراین نتیجه می‌گیریم که

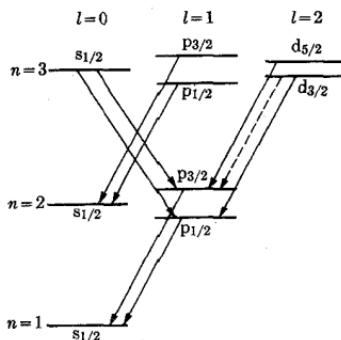
برای هر مقدار مشخص L ، هر قرآن انرژی الکترون در نتیجه برهم کنش اسپین-مدار به دو قرآن فردیک به یکدیگر شکافته می‌شود.

یک تراز متناظر با حالتی است که در آن L و S با یکدیگر موازی یا اسپین بالا هستند ($j=1/2$) و تراز دیگر متناظر با حالتی است که L و S پادموازی یا اسپین پایین اند ($j=-1/2$). واضح است که ترازهای $S=0$ ($=j=0$) منفرد باقی می‌مانند. با حضور برهم کشن اسپین-مدار، اعداد کوانتمی مورد نیاز برای مشخص کردن حالت تکانه زاویه‌ای الکترون عبارت اند از L ، j ، و m ، که در آن m به ویژه مقدار J مربوط می‌شود. طبق پایستگی تکانه زاویه‌ای، قواعد گزینش برای گذارهای دوقطبی الکترونیکی عبارت اند از

$$\Delta L = \pm 1, \Delta j = 0, \pm 1, \Delta m = 0, \pm 1 \quad (39.3)$$

گذارهای با $\Delta j = 0$ بسیار ضعیف اند زیرا مستلزم این هستند که جهت اسپین نسبت به تکانه زاویه‌ای مداری الکترون مکوس شود. اما نیرویی که بتواند این وارونی اسپینی را ایجاد کند همان برهم کنش اسپین-مدار است که نیرویی نسبتاً ضعیف است.

شکل ۲۰.۳ نشان می‌دهد که چگونه ترازهای شکل ۷.۳ تحت تأثیر برهم کشن اسپین-مدار قرار می‌گیرند. در این شکل، پاره‌ای از گذارهای ممکن نیز نشان داده شده‌اند. گذار نسبتاً ضعیف $d_{2/2} \rightarrow p_{3/2}$ در این شکل با خطچین نشان داده شده است. بنابراین



شکل ۲۰.۳ شکافتگی ترازهای انرژی ناشی از برهم‌کنش اسپین-مدار همانا با چندگذار ممکن. خط‌چینها نشان‌دهنده‌گذاری با احتمال پسیار کم‌اند.

مشاهده می‌شود که خطوط طیفی متناظر با گذارهای میان ترازهای s و p دو تایی‌اند، در حالی که خطوط متناظر با گذارهای میان ترازهای d و p سه‌تایی هستند، هر چند یکی از خطوط به قدری ضعیف است که خطوط مربوط به گذار اخیر دو تایی به نظر می‌رسند.

مثال ۷.۰۳ محاسبه فاصله جدایی میان دو تراز انرژی ناشی از برهم‌کنش اسپین-مدار.

حل: در این مثال می‌خواهیم مقدار E_{S_L} را برای دو حالت اسپین بالا و اسپین پائین محاسبه کنیم و اختلاف آنها را بدست آوریم. این اختلاف مقدار شکافتگی ترازهای انرژی را به دست می‌دهد. بدین منظور باید مقدار $S \cdot L$ را در هر دو حالت تعیین کنیم. با توجه به رابطه $J = L + S$ داشت

$$J^2 = L^2 + S^2 + 2S \cdot L$$

که از آن رابطه زیر بدست می‌آید

$$S \cdot L = \frac{1}{2} (J^2 - L^2 - S^2)$$

هرگاه مقادیر L^2 ، S^2 ، و J^2 را، که با معادلات (۱۵.۳)، (۳۴.۳)، و (۳۶.۳) داده می‌شوند در رابطه بالا قرار دهیم خواهیم داشت

$$S \cdot L = \frac{1}{2} \left\{ j(j+1) - l(l+1) - \frac{3}{4} \right\} \hbar^2$$

$$S \cdot L = \begin{cases} \frac{1}{2} I \hbar^2, & \text{اپین بالا}, j = I + \frac{1}{2} \\ -\frac{1}{2} (I+1) \hbar^2, & \text{اپین پایین}, j = I - \frac{1}{2} \end{cases}$$

از این رو، هر گاه معادله (۳۸.۳) را به کار بیریم، ترازهای انرژی به صورت زیر در می‌آیند

$$E(\uparrow) = E_n + E_{SL}(\uparrow) = E_n + \frac{1}{2} a I \hbar^2, \quad j = I + \frac{1}{2}$$

$$E(\downarrow) = E_n + E_{SL}(\downarrow) = E_n - \frac{1}{2} a (I+1) \hbar^2, \quad j = I - \frac{1}{2}$$

در این صورت اگر a مثبت باشد، ترازهای با $j = I + \frac{1}{2}$ نسبت به تراز انرژی نیروی مرکزی E_n کمی بالاتر قرار می‌گیرند و ترازهای با $j = I - \frac{1}{2}$ کمی پایینتر از آن واقع می‌شوند. برای تکمیل محاسبه باید مقدار a را برآورد کنیم. اما چون این محاسبه فراتراز سطح این کتاب است، فقط نتیجه نهایی آن را در اینجا می‌آوریم

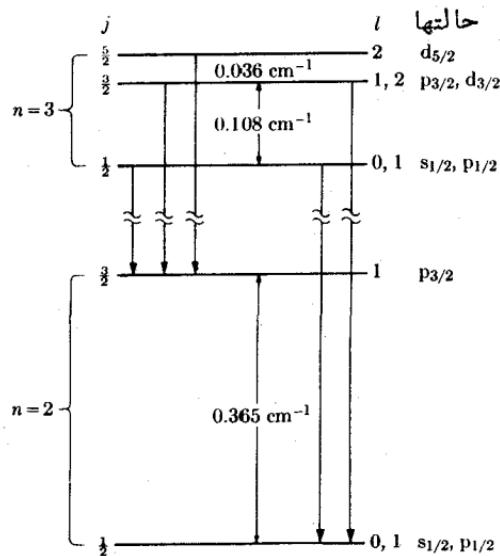
$$a = \frac{|E_n| Z^2 \alpha^4}{\hbar^2 n l (l+1) (l+1/2)}$$

که در آن α ثابت ساختار ریز (مثال ۳.۶) و $|E_n|$ نیز قدر مطلق انرژی الکترون در غیاب برهم کنش اسپین-مدار است.

فاصله جدایی میان دو تراز انرژی عبارت است از

$$\Delta E_{SL} = \frac{1}{2} a \hbar^2 (2I+1) = \frac{|E_n| Z^2 \alpha^4}{n l (l+1)} \approx 5^{32} \times 10^{-5} \frac{|E_n| Z^2}{n l (l+1)}$$

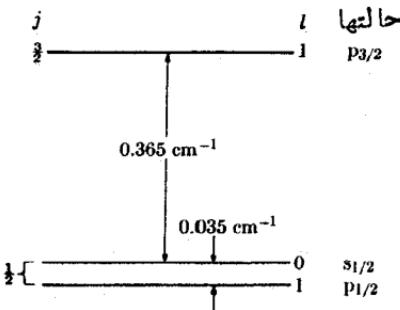
از این رو فاصله جدایی میان ترازهای که از برهم کنش اسپین-مدار ناشی می‌شود، در مقایسه با $|E_n|$ بسیار کوچک است و با افزایش n و l مقدار ΔE_{SL} در حدود $5^{32} \times 10^{-5}$ eV است. بنابراین، برای حالت $2p$ در اتم هیدروژن، ΔE_{SL} شامل دو خطی خواهد بود که بسامد آنها به مقدار گذار از حالت $2p$ به حالت $1s$ شامل دو خطی خواهد بود که بسامد آنها به مقدار $5^{32} \times 10^{-5}$ eV است. بنابراین، در اینجا بد نیست که این مقادیر را با بسامد $5^{32} \times 10^{-5}$ eV و طول موج $5^{13} \times 10^{10}$ Hz متفاوت دارند. هر گاه تصحیح نسبی آمده در معادله (۴۰.۲) را به برهم کنش اسپین-مدار اضافه کنیم، ترازهای انرژی، با تقریب مرتبه اول، با رابطه زیر داده می‌شوند



شکل ۲۴۰۳ ساختار ریز برای گذار $n=3$ به $n=2$ در اتم هیدروژن.

$$E = E_n + \frac{|E_n|Z^2\alpha^3}{n} \left(\frac{3}{4n} - \frac{1}{j+(1/2)} \right)$$

از این رو ترازهای با n و j یکسان، بیکدیگر منطبق خواهند بود. ترازو $n=1$ فقط دارای مقدار $j=1/2$ است و به صورت منفرد باقی می‌ماند. در شکل ۲۴۰۳ ترازهای انرژی به ازای $n=2$ و $n=3$ و گذارهای مجاز میان این ترازها برای اتم هیدروژن نشان داده شده‌اند. اندازه‌گیریها و محاسبات دقیتر نشان می‌دهند که حالتها برای منفأوت ولی j یکسان بیکدیگر منطبق نیستند بلکه به فاصله‌کمی از هم قرار دارند. به عنوان مثال، در شکل ۲۴۰۳



شکل ۲۴۰۳ شکافتگی ترازو $n=2$ در اتم هیدروژن همراه با انتقال لمب.

آرایش واقعی ترازها برازای $2 = \pi$ در اتم هیدروژن نشان داده شده است. جداولی میان ترازهای $S_{1/2}$ و $P_{1/2}$ به انتقال لمح معروف است.

مثال ۸.۰۳ محاسبه گشتاور مغناطیسی الکترون با حضور برهم کنش اسپین-مدار.

حل: برهم کنش اسپین-مدار $L \cdot S$ به سمتگیری نسبی $E_{SL} = aS \cdot L$ یعنی به زاویه ای که این دو تکانه زاویه ای باهم می سازند، بستگی دارد. اما هنگامی که انرژی پتانسیل به زاویه بستگی دارد، گشتاور نیز وی در راستای عمود بر صفحه زاویه اعمال می شود. بنابراین گشتاور نیز وی در راستای عمود بر S و L وجود دارد که سبب حرکت تقدیمی آنها می شود. $J = L + S$ با این حال، هر گاه هیچ گشتاور نیز وی خارجی وارد نشود تکانه زاویه ای کل J باید ثابت باقی بماند. بنابراین می توان اثر برهم کنش اسپین-مدار را به صورت حرکت تقدیمی S و L حول بر ایندشان مجسم کرد. این موضوع در شکل ۲۵.۳ نشان داده شده است. بر طبق معادله (۳۳.۰۳)، گشتاور دو قطبی مغناطیسی الکترون، برازای $2 \approx g$ ، با رابطه زیر داده می شود

$$\mathbf{M} = -\left(\frac{e}{2m_e}\right)(L + 2S) = -\left(\frac{e}{2m_e}\right)(J + S)$$

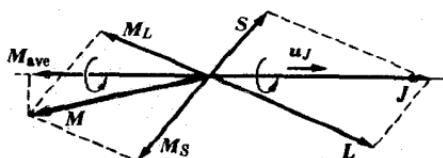
که مستقیماً در خلاف جهت J نیست. بنابراین \mathbf{M} نیز دارای حرکت تقدیمی حول J خواهد بود. مقدار میانگین \mathbf{M} برابر است با مؤلفه \mathbf{M} در جهت موازی با J . بنابراین، می توان چنین نوشت

$$\mathbf{M}_{ave} = (\mathbf{M} \cdot \mathbf{u}_J) \mathbf{u}_J$$

که در آن \mathbf{u}_J بردار یکانی است که در راستای J قرار دارد و می توان آن را به صورت $\mathbf{u}_J = J/J$ نوشت. بنابراین

$$\mathbf{M}_{ave} = -\left(\frac{e}{2m_e}\right)(J + S) \cdot J \frac{\mathbf{J}}{J^2} = -\left(\frac{e}{2m_e}\right)\left(1 + S \cdot \frac{\mathbf{J}}{J^2}\right) \mathbf{J}$$

با توجه به رابطه $\mathbf{J} = \mathbf{L} + \mathbf{S}$ می توان نوشت $(J^2 + S^2 - L^2)/2 = S \cdot J$ اذاین رو



شکل ۲۵.۳ بر ایند میانگین گشتاور مغناطیسی.

هنگامی که مرتعات تکانه‌های زاویه‌ای را با عبارات کوانتموی آنها جایگزین کنیم، نتیجه زیر به دست می‌آید:

$$\mathbf{M}_{ave} = -\left(\frac{e}{2m_e}\right)g\mathbf{J}$$

که در آن

$$g = 1 + \frac{\mathbf{S} \cdot \mathbf{J}}{J^2} = 1 + \frac{j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2j(j+1)} \quad (40.3)$$

به ضریب لاند معرف است. مقدار این ضریب برای حالت‌های اسپین بالا و پایین برآورده است با

$$g = 1 \pm \frac{1}{2l+1}, \quad j = l \pm \frac{1}{2} \quad (41.0.3)$$

در میدان مغناطیسی ضعیف، که تأثیر قابل توجهی بر روابط دینامیکی (۲۵.۳) ندارد، انرژی برهم‌کنش عبارت است از

$$E_R = -\mathbf{M}_{ave} \cdot \mathbf{B} = \left(\frac{e}{2m_e}\right)g\mathcal{B}J_z = \mu_B g\mathcal{B}m \quad (42.0.3)$$

این رابطه نقشه‌ای زیمان را به صورتی پیچیده‌تر از آنچه در بخش ۶.۰.۳ بررسی شد به دست می‌دهد. اثر زیمان که با معادله (۴۲.۰.۳) داده شده است، بسیار پراهمیت است زیرا که امکان محاسبه \mathbf{g} را به طور تحریقی فراهم می‌کند و در نتیجه به کمک آن می‌توان مقادیر \mathcal{B} و J_z را برای الکترون تحقیق کرد. نتایج بخش ۶.۰.۳ در میدان مغناطیسی قوی‌تر هم معتبرند، به طوری که برهم‌کنش مغناطیسی خیلی بزرگتر از برهم‌کنش اسپین - مدار است و از اثر اخیر می‌توان چشمپوشی کرد.

مسائل

۱۰۳ با فرض اینکه الکترون اتم هیدروژن بر روی مدارهای دایره‌ای حرکت می‌کند، سرعت زاویه‌ای و انرژی‌های یتانسیل و جنبشی الکترون را بر حسب تابعی از عدد کوانتموی n محاسبه و ضرایب عددی را نیز برآورد کنید (مثال ۱۰.۳). مقادیر محاسبه شده را بر حسب توابعی از n رسم و گرایش آنها را با افزایش انرژی کل الکترون تعیین کنید.

۱۰۴ انرژی پس‌زنی و سرعت پس‌زنی اتم هیدروژن را در حالت به دست آورید که با گسیل فوتون از حالت $n=4$ به حالت $n=1$ روید. به کمک نتیجه به دست آمده، صحبت فرضی را که هنگام نوشتمن معادله (۱۴.۰.۳) وضع شد اثبات کنید.

۱۰۵ هر گاه میانگین طول عمر حالت تحریک شده هیدروژن در حدود 10^{-8} ثانیه باشد، برآورد کنید که الکترون تا قبل از گذار به حالت $n=2$ ، چند دور در دو حالت زیر می‌چرخد.

(الف) هنگامی که در حالت $n=2$ قرار دارد. (ب) هنگامی که در حالت $n=15$ قرار دارد.
 (ج) این اعداد را با تعداد دورهایی که کره زمین در مدت $10^9 \times 2$ سال عمر خود به دور خورشید
 می گردد، مقایسه کنید.

۴۰۳ طول موجهای پنج خط در سری بالمر اتم هیدروژن عبارت اند از $\text{A} = 3669.542$,
 3770.506 Å , 3835.540 Å , 3970.57 Å و 4340.47 Å . تغییرات آن را بر حسب n
 برای سری بالمر رسم کنید. با استفاده از منحنی حاصل، مقدار n مربوط به تراز بالاتر را
 برای هر یک از پنج طول موج داده شده به دست آوردید.

۴۰۴ اختلاف طول موج بین خطوط H_α (یعنی خطوط متناظر با گذار از $n=3$ به $n=2$)
 اتمهای هیدروژن، دوتربوم و تریتیوم را که از اختلاف جرم آنها ناشی می شود محاسبه کنید.

۴۰۵ کدام یک از خطوط طیف هیدروژن در ناحیه مرئی طیف (میان $\text{A} = 4000$ و 7000 Å)
 قرار دارد؟ کدام یک از خطوط He^+ در همین ناحیه واقع است؟ چگونه می توان تشخیص
 داد که اتم هیدروژن در یک نمونه هلیوم وجود دارد یا نه؟

۴۰۶ نشان دهید که برای فoton می توان از هم ارزیهای $1 \text{ eV} = 8065.8 \text{ cm}^{-1}$ و
 $10^{-4} \times 10^{23} 9.8 \text{ cm}^{-1} = 1 \text{ cm}^{-1}$ استفاده کرد.

۴۰۷ فرض کنید که آزمایش فرانک-هرتز را با استفاده از هیدروژن اتمی به صورت بخار
 انجام می دهید. در این صورت اگر حد اکثر انرژی الکترونها برابر با 125 eV باشد،
 چه خطوطی را در طیف هیدروژن مشاهده خواهید کرد؟

۴۰۸ (الف) با به کار بردن روش آمده در مثال ۱۰.۳، بسامد حرکت دایره ای الکترون موجود
 در اتم هیدروژن را برای تراز متناظر با عدد کوانتموی n محاسبه کنید. (ب) بسامد تابش
 گسیل شده در گذار از حالت n به حالت 1 را محاسبه کنید. (ج) نشان دهید هنگامی که
 عدد n خیلی بزرگ است، نتایج قسمت (الف) و (ب) با یکدیگر توافق دارند.

۴۰۹ تابع موجهای نکانهٔ زاویه‌ای $(\phi, \theta) Y_{lm}$ را می توان با استفاده از رابطه
 $Y_{lm} = N_{lm} P_l^m(\cos\theta) e^{im\phi}$

$$N_{lm} = \sqrt{\frac{2l+1(l-m)!}{4\pi(l+m)!}}$$

ثابت بهنجارش و $P_l^m(\xi)$ نیز تابع وابسته لذا ندارد است که با توابع زیر تعریف می شود

$$P_l^m(\xi) = (-1)^m (1-\xi^2)^{m/2} \frac{d^m P_l(\xi)}{d\xi^m}$$

و

$$P_l(\xi) = \frac{1}{2^l l!} \frac{d^l}{d\xi^l} (\xi^2 - 1)^l$$

این توابع به چند جمله‌ایهای لزاند معرف است. مقدار $|Y_{lm}|^2$ را به ازای $l=0, 1, 2$ ، محسوب و با عبارات داده شده در جدول ۴.۳ مقایسه کنید.

۱۱۰۳ با توجه به مسئله ۱۰۰۳ نشان دهید که چند جمله‌ایهای لزاند بنای تعریف، توابع از درجه l اند و بر حسب اینکه l زوج یا فرد باشد، فقط شامل توانهای زوج یا فرد نیستند.

۱۲۰۳ با محاسبه مستقیم تعیین کنید که تابع موجهای جدول ۵.۳ و پیوسته تابعهای کدامیک از عملگرهای زیرند؟ (الف) L_z ، (ب) L_x .

۱۳۰۳ نمودار قطبی $|Y_{lm}|^2$ را به ازای $l=0, 1, 2$ ، $m_l = 0, \pm 1, \pm 2$ رسم کنید. همین عمل را برای تابع موجهای زاویه‌ای p_z ، p_r ، p_θ تکرار و نتایج را با یکدیگر مقایسه کنید.

۱۴۰۳ با توجه به تعریف توابع وابسته لزاندر که در مسئله ۱۰۰۳ آمد، نشان دهید که پاریته آنها مساوی با $(-1)^{l+m}$ است. [اهمایی: تحقیق کنید که با جانشانی ψ — به جای ψ — تعاریف $(\psi)_l$ و $(\psi)_r$ که تغییراتی می‌کنند.]

۱۵۰۳ در مختصات کروی، عمل پاریته $-l \rightarrow l$ (یا $-x, -y, -z \rightarrow x, y, z$) با تبدیل $\phi + \pi \rightarrow r, \theta, \pi - \theta, \phi \rightarrow r, \pi - \theta, \phi$ بیان می‌شود. رفتار تابع موجهای زاویه‌ای آمده در جدول ۴.۳ را تحلیل و صحبت قاعده آمده در متن درس را، که بنای آن پاریته توابع $|Y_{lm}|^2$ بر اساس تحقیق کنید. همین کار را برای تابع موجهای جدول ۵.۳ نیز تکرار کنید.

۱۶۰۳ (الف) نشان دهید که تابع موجهای زاویه‌ای داده شده در جدول ۵.۳ را می‌توان با ترکیب خطی مناسب تابع موجهای جدول ۴.۳ به دست آورد. (ب) تابع موجهای جدول ۵.۳ را بر حسب x, y, z و r بیان کنید و نمادگذاری به کار رفته برای توصیف آنها را مورد بررسی قرار دهید.

۱۷۰۳ عملگرهای L_x و L_y را در مختصات کروی بیان کنید. با به کار بردن این مقادیر و معادله (۲۱.۳) برای L_z ، عبارت (۲۳۰.۳) برای L^2 را به دست آورید.

۱۸۰۳ معادله شعاعی (۲۴۰.۳) را برای یک ذره آزاد ($E_p = 0$) بنویسید. با جانشانی مستقیم در معادله نشان دهید که به ازای $l=0, 1, 2$ ، جوابهایی که شرط $u=0$ به ازای $r=0$ را برآورده می‌کنند عبارت اند از $u=(\sin kr)/kr - \cos kr$ و $u=\sin kr$. جواب کامل ذره آزاد، $(r)_{lm}$ ، منجمله قسمت زاویه‌ای، را به ازای آن $k^2 = 2mE/\hbar^2$ می‌کند. بنویسید، تابع موج u را به صورت ترکیبی از یک موج کروی و رودی و یک موج کروی خروجی تغییر کنید. [پادآوی: می‌توان نشان داد که تابع موج عمومی برای ذره آزاد با تکانه $k=p/\hbar$ و تکانه زاویه‌ای مداری $\hbar=L=\sqrt{l(l+1)}$ به صورت

$$\psi_{lm} = j_l(kr) Y_{lm}(\theta, \phi)$$

است که در آن $(kr)_j$ به تابع کردی بدل مرتبه l معروف است. برای بررسی توابع بدل لازم است که دانشجو به یک کتاب ریاضی مراجعه کند و $(kr)_j$ و $(kr)_l$ را محاسبه و آنها را با نتایج بدست آمده در قسمت اول این مسئله مقایسه کند.

۱۹۰۳ می‌توان نشان داد که تابع موج ذره آزادی که با تکانه $\hbar k$ در راستای محور Z حرکت می‌کند، به صورت زیر بیان می‌شود

$$\psi = e^{ikz} = \sum_l i^l \sqrt{4\pi(2l+1)} j_l(kr) Y_{l,0}(\theta)$$

چرا فقط تابع موجهای $m_l = 0$ تابع موجهای مجاز ندی؟ چرا جواب شامل چندین تابع تکانهٔ زاویه‌ای است؟ دو جملهٔ اول مجموع بالا را به طور کامل بنویسید (برای تعریف j_z به مسئلهٔ قبل رجوع کنید).

۲۰۰۴ تابع موجهای شعاعی اتم هیدروژن با رابطهٔ زیر داده می‌شوند

$$R_{nl}(r) = N_{nl} e^{-\rho/2} \rho^l L_{n+l}^{2l+1}(\rho)$$

که $\rho = 2Zr/na_0$ و $L_t^s(\rho) = d^s/d\rho^s [L_t(\rho)]$

$$L_t^s(\rho) = e^\rho \frac{d^s}{d\rho^s} [\rho^t e^{-\rho}]$$

که در آن

$$L_t(\rho) = e^\rho \frac{d^t}{d\rho^t} [\rho^t e^{-\rho}]$$

و N_{nl} ثابت بهنجارش است که با رابطهٔ زیر داده می‌شود

$$N_{nl} = - \left[\left(\frac{2Z}{na_0} \right)^3 \frac{(n-l-1)!}{2n[(n+l)!]^2} \right]^{1/2}$$

تمام توابع شعاعی به ازای $l=1, 2, n=1, 2$ را بنویسید و آنها را با عبارات داده شده در جدول ۲۰۰۴ مقایسه کنید.

۲۱۰۳ نشان دهید که چندجمله‌ایهای واپسنه لagger، که در مسئلهٔ ۲۰۰۴ تعریف شدند، از درجهٔ $s-l$ هستند. این موضوع نشان می‌دهد که $\psi = \sum_s a_s L_s^s(\rho)$. از این رو قاعده‌ای را اثبات کنید که برای یک n مشخص، بیشینه مقدار ψ مساوی با $1-n$ باشد.

۲۲۰۴ به کمک اطلاعات مسئلهٔ ۲۰۰۴ نشان دهید که تابع موجهای شعاعی هیدروژن به ازای مقادیر کوچک r به صورت $\psi = p^{-1/2} e^{-p/2}$ به صورت $\psi = p^{-1/2} e^{-p/2}$ رفتار می‌کنند. در این صورت نتیجه بگیرید که هرچه مقدار ψ بزرگتر باشد، مدار از نفوذ پذیری کمتری

برخوردار است.

۲۴.۳ با جانشانی مستقیم نشان دهید که R_{1l} یک جواب از معادله شعاعی شرودینگر است. ۲۴.۴ ثابت کنید که تابع موجهای تکانه زاویه‌ای $Y_{lm_l}(\theta, \phi)$ آمده در جدول ۴.۳ متعامد و بهنجارشده هستند. (شرط تعامد و بهنجارش آن است که

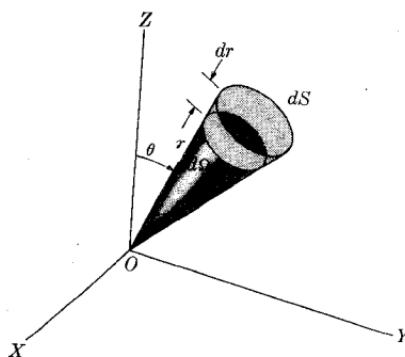
$$\int_0^\pi \int_0^{2\pi} Y_{lm_l}^* Y_{l'm'_l} d\Omega = \delta_{ll'} \delta_{m_l m'_l}$$

که در آن ϕ $d\theta d\phi$ و $d\Omega = \sin \theta d\theta d\phi$ برابر با یک و در غیر این صورت مساوی با صفر است).

۲۵.۳ عنصر حجمی در مختصات کروی (شکل ۲۶.۳) عبارت است از

$$dV = dr dS = r^2 dr d\Omega$$

احتمال یافتن یک الکترون در این عنصر حجمی مساوی است با $\frac{1}{2r^2} dr d\Omega$. ثابت کنید که احتمال یافتن الکترون در داخل یک پوسته کروی به شعاعهای r و $r+dr$ (بدون توجه به وضعیت زاویه‌ای) با $R_{nl} \frac{1}{2r^2} dr$ داده می‌شود. [داهنایی: به جای پنهان مقدار آن در معادله ۱۸.۳ را قرار دهید و با استفاده از شرط بهنجارش به ازای Y_{lm_l} که در مسئله ۴.۳ داده شده است، بر روی تمام زوایا انتگرال بگیرید.]



شکل ۲۶.۳

۲۶.۳ با به کار بردن نتیجه مسئله قبل مطلوب است: (الف) محتملترین فاصله و (ب) میانگین فاصله الکترون از پرتوون در حالت ۱S در اتم هیدروژن. این نتایج را با شعاع مدار بور به ازای $n=1$ مقایسه کنید.

۲۷.۳ (الف) با به کار بردن عنصر حجمی مسئله ۲۵.۳ نشان دهید که شرط بهنجارش

تابع موجهای $l=nlm$ مستلزم آن است که $\int_{-\infty}^{\infty} |R_{nl}|^2 r^2 dr = 1$. (ب) با توجه به شکل ۱۳.۳ نشان دهد، همان‌طور که شرط بهنجارش ایجاب می‌کند، سطح زیر هرمنحنی مساوی است با یک. [داهنماهی: هر قسمت را به صورت یک مثلث در نظر گیرید.]

۲۸۰۳ مقدار میانگین \bar{r} در اتمهای هیدروژن گونه با رابطه زیر داده می‌شود

$$\bar{r}_{ave} = \frac{n^2 a_0}{Z} \left\{ 1 + \frac{1}{2} \left[1 - \frac{l(l+1)}{n^2} \right] \right\}$$

مقدار \bar{r}_{ave} را برای تمام حالتها با $l=1, 2, 3 = n$ محاسبه کنید. این مقادیر را باشعاعهای متناظر بور مقایسه کنید. با به کار بردن \bar{r}_{ave} به عنوان مقیاسی از اندازه مدار، حالتها nl را بر طبق میانگین فواصل افزایشی از هسته مرتب کنید.

۲۹۰۳ تابع موجهای شعاعی یک یا چند گره دارند. گره ناحیه‌ای است که در آن احتمال یافتن الکترون مساوی با صفر است. مقدار \bar{r} را برای ناحیه‌ای که در آن این حالت برای تابع موج ۲S در جدول ۳.۶ اتفاق می‌افتد به دست آورید.

۳۰۰۳ با به کار بردن معادله (۲۴.۳) نشان دهد که، بدون توجه به مقدار تکانه زاویه‌ای، تابع موج شعاعی ذره آزاد در فواصل زیاد از مبدأ مختصات با $r e^{\pm ikr}$ متناسب است که در آن $k^2 = 2mE/\hbar^2$. از این‌رو، تابع موج کامل را می‌توان به صورت $r f(\theta) e^{\pm ikr}$ توشت، که در آن $f(\theta)$ به تکانه زاویه‌ای وابسته است. هردو علامت را تغییر کنید.

۳۱۰۳ انتگرالهای شعاعی و زاویه‌ای مورد نیاز برای محاسبه عناصر ماتریس θ میان حالتها nlm و $n'l'm'$ را بنویسید. نشان دهد که عناصر ماتریس مساوی با صفر اند مگر اینکه $l=m$ باشد.

۳۲۰۳ تصحیح نسبیتی کسری $\Delta E_r/E_n$ را برای ترازهای انرژی $2=n$ در اتم هیدروژن برآورد کنید.

۳۳۰۳ شکافتگی ترازهای p ، d و f یک اتم تک الکترونی در نتیجه اثر نسبیتی را تحلیل کنید. [داهنماهی: مثال ۳.۶ را بینیمد.]

۳۴۰۳ جریان الکتریکی الکترون را در سه مدار اول بور ($n=1, 2, 3$) تعیین کنید. ضمناً گشتوار دوقطبی مغناطیسی الکترون را برای هر حالت محاسبه کنید.

۳۵۰۳ نمودارهای ترازهای انرژی را برای حالتها $4f$ و $3d$ هیدروژن در حضور میدان مغناطیسی رسم کنید. نشان دهد که در گذار $3d \rightarrow 4f$ تعداد خطوط طیفی مساوی با سه است. هر گاه میدان مغناطیسی مساوی با $T = 55^\circ$ ، و توان تفکیک طیف سنج برابر با 10^{-11} m باشد، آیا خطوط قابل مشاهده هستند؟

۳۶۰۳ به طور تجربی، مقدار e/m را می‌توان با مشاهده اثر زیمان به دست آورد. هر گاه

فاصله‌جدایی میان دو خط در میدان $T = 450 \text{ rad/s}$ برای با $\omega = 10^\circ \text{ Hz}$ باشد، مقدار e/m_e را به دست آورید. جدایی طول موج برای خط هیدروژن در گذار $n=2$ به $n=1$ چقدر است؟ برای H_α (یعنی گذار $n=3$ به $n=2$) جدایی طول موج بزرگتر یا کوچکتر یا یکسان با آن است؟

۳۷۰۳ نیروی وارد بر یک دو قطبی مغناطیسی با گشتاور M از طرف میدان مغناطیسی ناهمگن با شیب $d\mathcal{B}/dz$ برابر است با $F = \pm M(d\mathcal{B}/dz)$. هر گاه شیب در ناحیه مشخصی برای $\mathcal{B} = 10^2 \text{ T m}^{-1}$ باشد، نیروی وارد بر الکترون را که از گشتاور دو قطبی مغناطیسی اسپینی آن ناشی می‌شود، محاسبه کنید. هر گاه اتم هیدروژن در راستای عمود بر چین میدانی به اندازه یک مترا حرکت کند، جا به جایی عمودی را محاسبه کنید. سرعت اتم هیدروژن برای است با $ms^{-1} = 10^5$ و اسپین آن نیز در راستای موازی یا پادموازی با میدان مغناطیسی قرار دارد.

۳۸۰۴ باریکه‌ای از اتمهای نقره با سرعت متوسط $ms^{-1} = 10^2$ از میدان مغناطیسی ناهمگنی عبور می‌کند و طول 1 m را که در آن شیب میدان در راستای عمود بر حرکت اتمها مساوی با $Tm^{-1} = 10^2$ است، می‌پسمايد. بیشینه فاصله جدایی دو باریکه را که از این ناحیه مغناطیسی خارج می‌شوند، به دست آورید. فرض می‌کنیم که گشتاور مغناطیسی خالص هر اتم برای است با یک مگنtron بود.

۳۹۰۴ چه سیگنالی از بسامد رادیویی می‌تواند در میدان مغناطیسی $T = 10^{-1} \text{ T}$ گذارهای اسپین الکترون را از سنتگیری موازی به سنتگیری پادموازی (یا برعکس)، تغییر دهد؟

۴۰۰۴ با استفاده از معادله (۳۹.۳) ثابت کنید که اعداد داده شده برای شکافتگی اسپین-مدار ترازهای انرژی هیدروژن در شکل ۲۳.۳ درست‌اند. همان انرژیهای شکافتگی را برای He^+ نیز محاسبه کنید.

۴۱۰۴ در مثال ۸.۰۳ نشان دادیم که بر هم کنش اسپین-مدار باعث می‌شود که L و S حول برایند آنها یعنی حول J که ثابت است، حرکت تقدیمی کنند. در این حالت نشان دهید که L و S نمی‌توانند مقادیر کاملاً مشخصی داشته باشند، حتی با وجود اینکه مجموع آنها (یعنی J) ثابت است. در نتیجه، m_L و m_S اعداد کوانتومی خوبی نیستند در حالی که m یک عدد کوانتومی خوب است.

۴۲۰۴ شکافتگی تراز $L = 3$ در اتم هیدروژن را که از میدان مغناطیسی ناشی می‌شود، در دو حالت زیر تحلیل کنید. (الف) هنگامی که میدان مغناطیسی ضعیف است. (ب) هنگامی که میدان مغناطیسی در مقایسه با بر هم کنش اسپین-مدار قوی است.

۴۳۰۴ شکافتگی خطوط در گذار $2p \rightarrow 3d$ با حضور میدان مغناطیسی را هنگامی که میدان در مقایسه با بر هم کنش اسپین-مدار ضعیف است بررسی کنید.

۴۴.۳ عبارت نسبیتی مر بوط به انرژی ذره آزاد عبارت است از $E^2 = m_e c^4 + p^2 c^2$ معادله شرودینگر نسبیتی متناظر را با قراردادن عملگر $\nabla i \hbar$ — (که بر طبق جدول ۴۰.۲ داده شده است) بهجای p بهدست آورید. این معادله به معادله کلین - گوددون معروف است.
 (الف) جواب متناظر با ذره آزادی را که در طول محور X حرکت می کند بهدست آورید.
 (ب) نشان دهید که برای یک ذره آزاد با تکانه زاویه‌ای صفر، تابع موج به صورت $\psi = C e^{-\mu r} / r$ است که در آن $\mu = m_e c^2 / \hbar^2$ با 2π برابر عکس طول موج کامپتون ذره مساوی است.

۴۵.۳ برای یک ذره نسبیتی که در ناحیه انرژی پتانسیل E_p حرکت می کند، انرژی کل به صورت $E = c\sqrt{m_e c^2 + p^2} + E_p$ نوشته می شود که آن را می توان به صورت زیر نیز نوشت

$$(E - E_p)^2 = m_e c^4 + p^2 c^2$$

با قراردادن عملگر $\nabla i \hbar$ — بهجای p (مسئله ۴۴.۳) معادله شرودینگر متناظر را برای اتم هیدروژن بهدست آورید. [یادآوری: این معادله، ترازهای انرژی نسبیتی صحیح هیدروژن را بهدست نمی دهد].

۴۶.۳ می توان نشان داد که برهم کنش اسپین - مدار عبارت است از

$$E_{SL} = \frac{1}{2m_e c^2} \frac{1}{r} \frac{dE_p}{dr} S \cdot L$$

که در آن E_p انرژی پتانسیل ناشی از برهم کنش الکتریکی باهسته است. با به کار بردن نتیجه

$$(r^{-1})_{ave} = \frac{Z^2}{a_0^2 n^2 l \left(l + \frac{1}{2} \right) (l + 1)}$$

عبارت مر بوط به شکافنگی اسپین - مدار، یعنی ΔE_{SL} را که در مثال ۷.۳ داده شده است، بهدست آوردید.

۴۷.۳ طبق مثال ۶.۳، تصحیح نسبیتی ترازهای انرژی را تم تکالکترونی را می توان با محاسبه میانگین مقدار $(E_n - E_p)^2$ بهدست آورد که در آن E_n با فرمول بالمر داده می شود و $E_p = -Ze^2 / 4\pi\epsilon_0 r$ است. با به کار بردن نتایج

$$(r^{-1})_{ave} = \frac{Z}{a_0 n^2}$$

$$(r^{-\gamma})_{ave} = \frac{Z^\gamma}{a_\infty n^\gamma \left(1 + \frac{1}{\gamma}\right)}$$

ساده (۲۶.۳) را بدست آورد.

مراجع

1. "Papers Given at the Niels Bohr Memorial Session," A. Bohr, F. Bloch, J. Neilson, J. Rosenfeld, V. Weisskopf, and J. Wheeler, *Physics Today*, October 1963, page, 22.
2. "The Evolution of the Balmer Series," L. Banet, *Am. J. Phys.*, 34, 496 (1966).
3. "Orbital Angular Momentum in Quantum Mechanics," M. Whippman, *Am. J. Phys.*, 34, 656 (1966).
4. "A Quantum - Dynamical Description of Atoms and Radiative Processes," G. Fowles, *Am. J. Phys.* 31, 407 (1963).
5. *Elements of Wave Mechanics*, N. Mott, Cambridge: Cambridge University Press, 1962, Chapter 4, Sections 4-13; Chapter 5, Sections 1. 2. 1 and 4.3.
6. *Principles of Modern Physics*, R. Leighton, New York: McGraw-Hill, 1959, Chapters 5 and 6.
7. *Atomic Spectra and Atomic Structure*, G. Herzberg, New York: Dover, 1951, Chapter 1.
8. *The Behavior of Electrons in Atoms*, R. Hochstrasser, New York: Benjamin, 1964.
9. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York: Academic Press, 1964, Chapter 3.
10. *Quantum Theory of Matter*, J. C. Slater, New York: McGraw-Hill, 1951, Chapter 5.
11. *Introduction to Modern Physics*, R. Richtmyer, E. Kennard, and T. Lauritsen, New York: McGraw-Hill 1955, Chapter 5, Sections 80-83; Chapter 6, Sections 104-108.

اتمهای چندالکترونی

- ۱.۰۴ مقدمه
- ۲.۰۴ اتم هلیوم
- ۳.۰۴ اصل طرد
- ۴.۰۴ ساختار الکترونی اتمها
- ۵.۰۴ جفت شدگی L-S
- ۶.۰۴ اتمهای با یک یا دو الکترون ظرفیت
- ۷.۰۴ طیفهای پرتو ایکس

۱۰۴ مقدمه

تمام اتمها، بجز اتم هیدروژن و بعضی یونهای عناصر سبک، شامل چندین الکترون‌اند. بنا بر این، به نظر می‌آید که بحث اتم تک الکترونی مطالعه شده در فصل قبل ارزش عملی چندانی نداشته باشد. با این حال، درک خواص اتمهای تک الکترونی می‌تواند در تحلیل اتمهای چندالکترونی بسیار سودمند و مفید واقع شود.

مشکل اول در مطالعه اتم چندالکترونی آن است که توصیف حرکت هر الکترون منفرد ناممکن است، زیرا علاوه بر درنظر گرفتن برهم‌کنش الکتریکی هر الکترون با هسته، باید برهم‌کنشهای متقابل میان الکترونها نیز در نظر گرفته شود. اذاین رو، از این‌رو، مجموعه اتم به صورت زیر خواهد بود

$$E_p = \sum_{\substack{\text{ تمام} \\ \text{ زوجها}}} - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r_i} + \sum_{\substack{\text{ تمام} \\ \text{ الکترونها}}} \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_{ij}} \quad (1.4)$$

دو میان مجموع رابطه بالا معرف جفت شدگی در حرکت الکترونهاست و از این‌رو، حرکت هر الکترون را نمی‌توان به صورت مستقل از دیگر الکترونها در نظر گرفت. هر اصلاح یا تغییر در حرکت یک الکترون لزوماً باید بر حرکت تمام الکترونهای دیگر تأثیر بگذارد. بنا بر این، نمی‌توان در باره اثری هر الکترون صحبتی به میان آورد، بلکه فقط اثری مجموعه اتم (یا یون) باید در نظر گرفته شود. بهمین دلیل از تابع موج هر الکترون صحبتی به میان نمی‌آوریم، بلکه فقط تابع موج کل اتم را بررسی می‌کنیم.

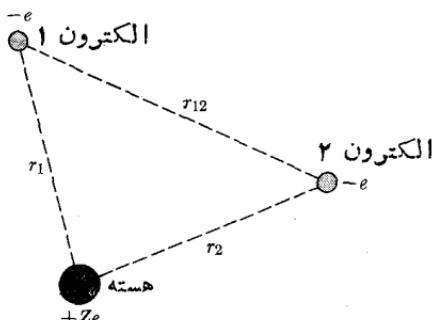
مسئله اتمهای چندالکترونی را نمی‌توانیم دقیق و کامل حل کنیم، بلکه از تقریبهای مشخصی استفاده می‌کنیم. در اینجا می‌خواهیم این تقریبها را با بحث در باره اتم هلیوم توضیح دهیم.

۲۰۴ اتم هلیوم

در میان تمام اتمهای چندالکترونی، ساده‌ترین اتمها آنهاست که دو الکترون دارند، مانند یون هیدروژن منفی (H^-)، اتم هلیوم ($Z=2$)، اتم لیتیوم یک بار یونیده ($Z=3$)، و غیره. در این مورد اثری پتانسیل الکترونها (شکل ۱۰۴) عبارت است از

$$E_p = - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r_1} - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r_2} + \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_{12}} \quad (2.4)$$

دو جمله اول رابطه بالا با جاذبه میان هسته و هر یک از الکترونها و جمله آخر با دافعه میان دو الکترون متضاد است. حتی برای این مسئله نسبتاً ساده که فقط شامل دو الکترون است نیز حل دقیق معادله شرودینگر ناممکن است. بنا بر این، لازم است که چند تقریب را



شکل ۱۰۴ یون یا اتم هلیوم گونه.

به کار بیریم. چون بحث دیاضی اتمهای هلیوم گونه در این کتاب نمی‌آید، توجه خود را به بیان فیزیکی مسئله معطوف می‌کنیم و به دنبال آن، در مثال ۲.۴، با اختصار توضیح می‌دهیم که انرژی چگونه محاسبه می‌شود.

در تقریب اول می‌توان از جمله آخر (یا جمله مربوط به برهم کنش الکترون-الکترون) در معادله (۲.۴) چشمپوشی کرد. این تقریب معادل با آن است که فرض کنیم هر الکترون مستقل از الکترون دیگر حرکت می‌کند. از این‌رو، می‌توان این تقریب را مدل ذره-هسته از نماید. بنابراین، می‌توانیم حرکت هر الکترون را با تابع موجه‌ای هیدروژن گونه از نوع (۲.۴) $R_{nl}(r)Y_{lm_l}(\theta, \phi)$ ، که با اعداد کوانتمی مداری n, l, m_l مشخص می‌شوند، توصیف کنیم. از جمع کردن جملاتی از نوع معادله (۵.۳) یعنی جملات $E = -RhcZ^2/n^2$ که برای هر الکترون در نظر گرفته می‌شود، انرژی اتم بدست می‌آید. بنابراین، در مورد He^+ [با قراردادن $Z = 2$ در معادله (۵.۳)]، انرژی حرکت الکترون در حالت پایه $n = 1$ برابر با مقدار زیر خواهد بود

$$E_{He^+} = 2 \times (-54.4 \text{ eV}) = -108.8 \text{ eV}$$

با این حال مقدار تجربی برایر است با $E_{He^+} = -78.98 \text{ eV}$. از این‌رو، نتیجه می‌گیریم که تقریب مرتبه اول انرژی بسیار کمی را به دست می‌دهد. دلیل این مطلب آن است که از دفع دو الکترون، که تمايل به افزایش انرژی اتم دارد، چشمپوشی کرده‌ایم.

اکنون با درنظر گرفتن اختلال حرکت الکترون، که از برهم کنش متقابل دو الکترون ناشی می‌شود، تقریب خود را اصلاح می‌کنیم. بهترین راه برای اصلاح این تقریب این است که فرض کنیم هر الکترون نه فقط در میدان مركزی هسته بلکه همچنین در میدان مركزی هیانگینی که به وسیله الکترون دیگر ایجاد می‌شود، حرکت می‌کند. از این‌رو، اثر خالص ظاهری هر الکترون بر روی حرکت الکترون دیگر آن است که بار هسته را تا حدودی استوار می‌کند. بنابراین، انرژی اتم در حالت پایه را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$E = 2(Z - \delta)^2 E_H$$

که در آن $E_H = 13.6 \text{ eV}$ (انرژی مربوط به حرکت هیدروژن گونه) و β نیز ثابت استنار است که برای حالت پایه هلیوم باید مقدار آن برابر 32 باشد تا با مقدار مشاهده شده E_{He} سازگار باشد. یعنی، اثر استنار هر الکترون بر الکترون دیگر معادل حدود $1/3$ بار الکترونی است.

برای سهولت، الکترونها را با اعداد 1 و 2 شماره گذاری می‌کنیم. چون در اولین تقریب فرض کردیم که الکترونها مستقل از هم حرکت می‌کنند، احتمال یافتن الکtron 1 در یک مکان مشخص و هم‌مان با آن احتمال یافتن الکترون 2 در مکان مشخص دیگر عبارت است از حاصل ضرب توزیع احتمال هر الکترون، زیرا این دو رویداد، دو رویداد تاهم‌بسته‌اند، یعنی $P(1)P(2) = P(1,2)$. بنابراین، نتیجه می‌گیریم که در مدل ذره-مستقل،تابع موج اتم باید به صورت حاصل ضرب تابع موجهای هر الکترون باشد. هرگاه اعداد کوانتموی مداری n/m_e الکترون 1 را با a و اعداد کوانتموی الکترون 2 را با b نمایش دهیم، در این صورت باید بنویسیم

$$(3.4) \quad (1)_a (2)_b = A_{ab}$$

که توزیع احتمال آن به صورت زیر است

$$(4.4) \quad |A_{ab}|^2 = |(1)_a (2)_b|^2 = |(1)_a|^2 |(2)_b|^2$$

در اثر حرکت الکترونها، میدان مغناطیسی که یک الکترون در محل الکترون دیگر تولید می‌کند با میدان کولنی حاصل از هسته (میدان $1/2$) متفاوت است. آشکار است که تابع موجهای $(1)_a$ و $(2)_b$ ، که دیگر با تابع موجهای هیدروژن گونه یکی نیستند باید کمی اصلاح شوند. این تغییر در قسمت شعاعی R_{ab} تابع موج (ونه قسمت ذاویه‌ای Y_{lm}) اثر می‌گذارد. زیرا نیروی برایند وارد بر هر الکترون هتوژهم یک نیروی مركزی است. با به کار بردن تکنیکهای مناسب ریاضی می‌توان تابع موج الکترون را بهینه کرد و در نتیجه، ترازهای انرژی اتم را با دقت نسبتاً خوبی بدست آورد.

با این حال، حتی اگر توابع آمده در معادله (۳.۴) به این طریق اصلاح شوند، این عبارت برای تابع موج اتم نمی‌تواند صحیح باشد. طبق تابع موج (۴.۴) الکترون 1 در حالت a و الکترون 2 در حالت b قرار دارد. اما تابع موج

$$(5.4) \quad (1)_a (2)_b = A_{ab}$$

منتظر با الکترون 2 در حالت a و الکترون 1 در حالت b ، باید نمایش دهنده حالتی با همان انرژی تابع موج معادله (۴.۴) باشد و حالت اتم را به همان خوبی معادله (۴.۴)

۱. این نتیجه ضمناً نتیجه سراسری از معادله شرودینگر برای سیستم ذرات مستقل است.

توصیف کند. اینکه تابع موجهای داده شده با معادلات (۳۰.۴) و (۵.۴) متناظر با انرژی یکسانی هستند به قبیله‌گنی قابلی معروف است.

در این حالت، الکترونها یکسان و تمیز ناپذیرند، و تنها چیزی که می‌توان گفت این است که در اتم مورد نظر، یک الکترون در حالت α و الکترون دیگر در حالت β قرار دارد. این کار ایجاب می‌کند که تابع موج اتم $\psi = \psi_a(1)\psi_b(2)$ باشد که $|\psi|^2$ این‌جا (که توزیع احتمال هر دو الکترون را به دست می‌دهد) نسبت به دو الکترون متقاضی باشد، به گونه‌ای که هر دو الکترون نقش یکسانی را ایفا کنند. باید توجه داشت که نه تابع موج اتمی داده شده با معادله (۳۰.۴) و نه تابع موج اتمی داده شده با معادله (۵.۴) چنین چیزی را ایجاب نمی‌کنند. اما با در نظر گرفتن اینکه الکترونها تمیز ناپذیرند، می‌توان تابع موج اتمی مناسبی را با تشکیل ترکیبیهای خطی مناسبی از معادلات (۳۰.۴) و (۵.۴) به دست آورد، که به صورت توابع ذیر نمایند:

$$\psi = \psi_a(1)\psi_b(2) \pm \psi_a(2)\psi_b(1) \quad (۶.۴)$$

در اینجا مشاهده می‌شود که در هر دو حالت، عبارت $|\psi|^2$ نسبت به هر دو الکترون متقاضی است. در شکل ۲.۰.۴، اطلاعات موجود در توابع داده شده با معادلات (۳۰.۴)، (۵.۴) و (۶.۴) به صورت طرح‌وار نشان داده شده است.

از این‌بعد، تابع موجهای داده شده با معادله (۶.۴) را تابع موجهای مداری می‌نامیم، زیرا رفتار فضایی سا مداری الکترونها در اتم را، بدون اشاره به اسپین توصیف می‌کنند. دو تابع مداری معادله (۶.۴) از یک نظر خیلی باهم متفاوت‌اند. تابع موج مداری با علامت ثابت، یعنی

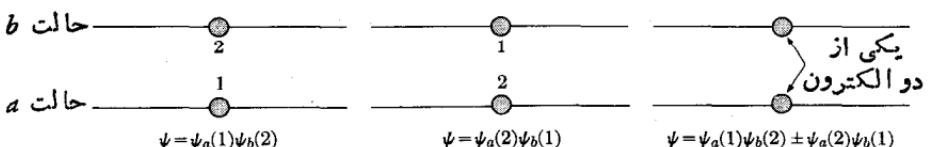
$$\psi = \psi_a(1)\psi_b(2) + \psi_a(2)\psi_b(1) \quad (۷.۴)$$

نسبت به دو الکترون متقاضی است و با تعویض الکترونها تغییر علامت نمی‌دهد یعنی $\psi = \psi_a(1)\psi_b(2) = \psi_a(2)\psi_b(1)$. از طرف دیگر، تابع موج مداری با علامت منفی یعنی

$$\psi = \psi_a(2)\psi_b(2) - \psi_a(2)\psi_b(1) \quad (۸.۴)$$

نسبت به دو الکترون پاد متقاضی است و هر گاه الکترونها تعویض شوند تغییر علامت می‌دهد، یعنی

$$\psi = \psi_a(2)\psi_b(1) - \psi_a(1)\psi_b(2) \quad (۹.۱)$$



شکل ۲.۰.۴

این رفتار متفاوت در خاصیت مهم دیگری بازتاب پیدا می‌کند: انرژی اتم وابسته به ψ نمی‌تواند با انرژی متناظر با ψ یکسان باشد. مشاهده می‌کنیم که اگر الکترونها ۱ و ۲ خیلی بههم تزدیک باشند، دو جمله‌ای که آن توابع را تشکیل می‌دهند تقریباً یکسان‌اند و بنابراین ψ خیلی کوچک یا صفر خواهد بود. از این‌رو، تابع موج پاد متفاوت ψ بیان کننده حالتی است که در آن الکترونها هرگز خیلی بههم تزدیک نیستند و در نتیجه، به طور متوسط، انرژی دافعه آنها نسبتاً کوچک است. از طرف دیگر، تابع موج متفاوت ψ این احتمال را نمی‌کند که الکترونها ممکن است گاهی خیلی بههم نزدیک شوند و بنابراین، میانگین انرژی دافعه حالتی که با ψ بیان می‌شود، بزرگتر از انرژی دافعه حالت ψ خواهد بود. در این صورت با واقعیت زیر مواجه می‌شویم که بنا به آن

اتمهای هلیوم‌گونه می‌توانند دو حالت متفاوت، با انرژی متفاوت و تابع موجهای مداری اتمی ψ_1 و ψ_2 ، وجود داشته باشند. این تابع موجهای پاد مجموعه یکسانی از اعداد کوانتمومی مداری a و b وابسته به دو الکترون دارند. مستقل متناظرند.

به عبارت دیگر، هر اتم دو الکترونی دارای دو مجموعه تراز انرژی و ویژه حالت است که یکی با تابع موجهای مداری متفاوت و دیگری با تابع موجهای مداری پاد متفاون بیان می‌شود. این اثر کاملاً مکانیک کوانتمومی نتیجه‌ای از این واقعیت است که الکترونها را نمی‌توان از یکدیگر تمیز داد.

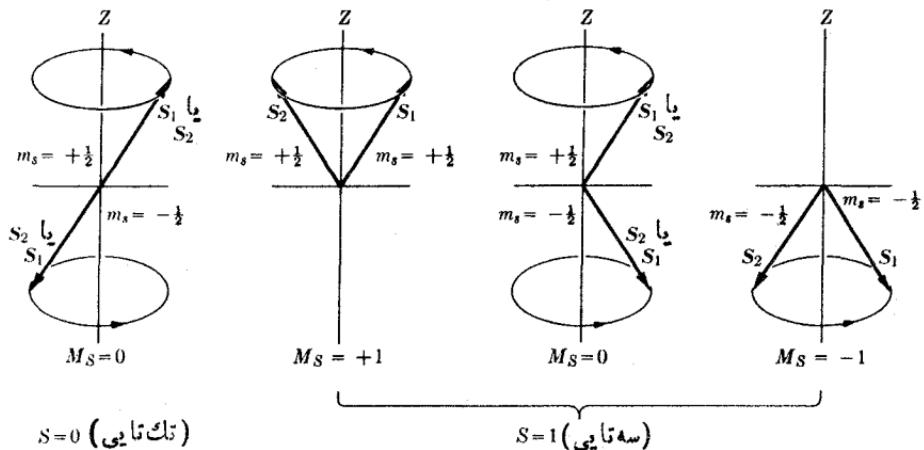
تنها استثنای که در گفته بالا وجود دارد مربوط به حالتی است که در آن دو مجموعه اعداد کوانتمومی مداری الکترونها یکسان‌اند، یعنی $a = b$. در این صورت

$$(1) \psi_1(2) \psi_2 - (2) \psi_1(1) \psi_2 = 0$$

در نتیجه، هنگامی که دو الکترون دارای مجموعه یکسانی از اعداد کوانتمومی مداری هستند، فقط حالت مداری متفاون امکان پذیر خواهد بود.

تاکنون فقط توابع موجی را بررسی کردیم که توزیع فضایی الکترونها را توصیف می‌کنند. توصیف کامل حالت اتم مستلزم آن است که اسپین الکترونها را نیز در محاسبه دخالت دهیم. هر الکtron دارای اسپین $1/2$ است. اسپین هر الکترون می‌تواند در وضع موادی یا پاد موادی با جهت اسپین الکترون دیگر قرار بگیرد و اسپین کل برابر با یک $(S = 1)$ یا صفر $(S = 0)$ را به دست دهد.^۱ حالت‌های اسپینی با $S = 1$ را حالت‌های طبقه‌بندی می‌نمایند زیرا، همان‌طور که در شکل ۳.۶ دیده می‌شود آنها را فقط می‌توان به یک طریق به دست آورد. با وجود این، به ازای $S = 1$ ، برداد اسپین برابرند می‌توانند

۱. مقادیر اعداد کوانتمومی من بوط به تکانه زاویه‌ای مداری کل، اسپین کل، یا مؤلفه‌های آنها با حروف بزرگ نمایش داده می‌شوند. کمیته‌ای متناظر من بوط به الکترونهای منفرد نیز با حروف کوچک نشان داده می‌شوند.



شکل ۳۰.۴ حالت‌های اسپینی برای دو الکترونی.

سه سمتگیری را در فضا اختیار کند که با $M_s = -1, 0, +1$ متناظرند. این حالتها در شکل ۳۰.۴ نشان داده شده‌اند. بنابراین، حالت‌های اسپینی با $S = 1$ دارای سه تابع موج اسپینی‌اند و به حالت‌های سه‌تایی معروف‌اند.

می‌توان نشان داد که تابع موج اسپینی کل حالت تک‌تایی ($S = 0$) در دو الکترون پاد متقاضان است، در حالی که سه تابع موج اسپینی کل حالت سه‌تایی ($S = 1$) در دو الکترون متقاضان‌اند. این تابع موجه‌های اسپینی را می‌توان بر حسب تابع موجه‌های اسپینی تک‌الکترونی χ_{\pm} ، که در بخش ۷.۰.۳ تعریف شد، به صورت زیر بیان کرد

$$\chi_0 = \frac{1}{\sqrt{2}} [\chi_+(1)\chi_-(2) - \chi_+(2)\chi_-(1)], \quad M_s = 0$$

$$\chi_s = \begin{cases} \chi_+(1)\chi_+(2), & M_s = +1 \\ \frac{1}{\sqrt{2}} [\chi_+(1)\chi_-(2) + \chi_+(2)\chi_-(1)], & M_s = 0 \\ \chi_-(1)\chi_-(2), & M_s = -1 \end{cases} \quad (9.4)$$

مقدار $m_s + m_s$ متناظر با مؤلفه‌ی S اسپین کل برای هر تابع موج داده شده است. ضریب $1/\sqrt{2}$ مرتبه بهنگارش است. توجه کنید که تابع موجه‌ها با وضعیت‌های توصیف شده در شکل ۳۰.۴ متناظرند. به طور خلاصه داریم

حال تک‌تایی ($S = 0$): تابع موج اسپینی پاد متقاضان χ_0

حال سه‌تایی ($S = 1$): تابع موجه‌های اسپینی متقاضان χ_s

تابع موج گل اتم را می‌توان از ترکیب تابع موج مداری (که با ψ_1 یا ψ_2 داده می‌شود) و تابع موج اسپینی (که با χ_1 یا χ_2 داده می‌شود) به دست آورد، یعنی

$$(تابع موج اسپینی) \times (تابع موج مداری) = \psi \psi$$

واضح است که تقارن $\psi \psi$ به تقارن هر یک از دو عامل وابسته است و چون دو نوع تابع موج مداری و دو نوع تابع موج اسپینی وجود دارد، چهار ترکیب ممکن در میان آنها موجود خواهد بود. اگرتون با بررسی ترازهای انرژی اتم هلیوم آشکار می‌شود که حالت‌های تو صیف شده با تابع موجهای مداری متقارن $\psi \psi$ همیشه تک تابی اند ($S=0$) و بنابراین با تابع موجهای اسپینی پاد متقارن $\chi \chi$ متناظر ند، درحالی که حالت‌های بیان شده با تابع موجهای مداری پاد متقارن $\psi \psi$ همیشه سه‌تایی اند ($S=1$) و از این رو با تابع موجهای اسپینی متقارن $\chi \chi$ متناظرند. بنابراین، به نظر می‌رسد که تنها حالت‌های مجاز در طبیعت عبارت اند از

$$(10.4) \quad \psi \psi \chi \chi = (\text{تابع موج اسپینی پاد متقارن}) \times (\text{تابع موج مداری متقارن}) = \psi \psi$$

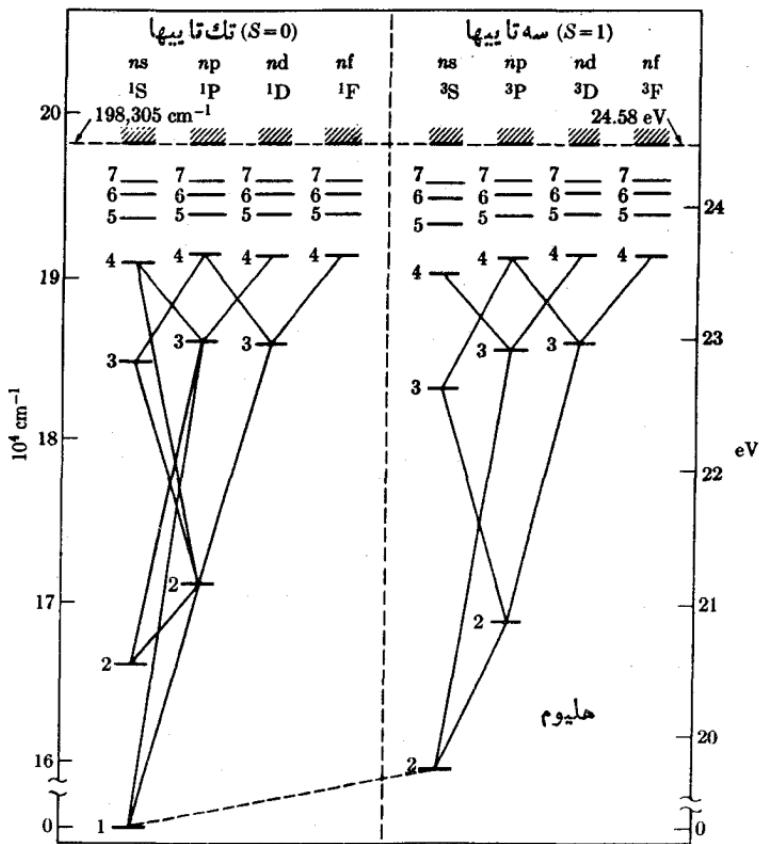
که تک تابی اند و

(11.4) $\psi \psi \chi \chi = (\text{تابع موج اسپینی متقارن}) \times (\text{تابع موج مداری پاد متقارن}) = \psi \psi$
که سه‌تایی اند. در هر مورد، $\psi \psi$ پاد متقارن است زیرا برابر است با حاصل ضرب یک عامل متقارن در یک عامل پاد متقارن. این یک نتیجه کلی است که برای هر تعداد الکترون می‌تواند به صورت زیر بیان شود

تابع موج کل سیستمی از الکترونها باید پاد متقارن باشد.

در بخش بعد، تأثیر این بیان در اتمهای چند الکترونی را به طور دقیق تحلیل خواهیم کرد. در اینجا درباره چگونگی بکارگیری این بیان در مورد ترازهای انرژی اتمهای هلیوم-کونه را به طور خلاصه بحث می‌کنیم.

شکل ۴.۴ ترازهای انرژی هلیوم را در حالتی نشان می‌دهد که یک الکtron همیشه در حالت پایه ۱S (با اعداد کوانتمی مداری $m_s = 0$ ، $n = 1$ ، $l = 0$ و $s = 1/2$) والکترون دیگر در همان حالت یاد ریک حالت بر انگیخته قرار دارد. اعداد کوانتمی مداری الکترون بر انگیخته به صورت ns ، np ، nd و ... در بالای شکل نشان داده شده‌اند. مقادیر انرژی نسبت به حالت پایه و پارهای از گذارهای ممکن نیز نمایش داده شده‌اند. اتمهای با $S = 0$ تشکیل دهنده پارا‌هلیوم و اتمهای با $S = 1$ نیز تشکیل دهنده آرکتو‌هلیوم هستند. توجه کنید که هیچ گذاری میان حالت‌های تک تابی و سه‌تایی نشان داده نشده است. چنین گذارهایی کاملاً غیر محتمل اند زیرا شامل یک تجدید آرایش اسپینی هستند که تنها اگر نیروهای قوی وابسته به اسپین حضور داشته باشند، ممکن خواهد بود. از این رو، از جهتی می‌توان اورتو‌هلیوم و پارا‌هلیوم را



شکل ۴.۴ ترازهای انرژی هلیوم که در آن پاره‌ای از گذارها نشان داده شده‌اند.

دو گاز متفاوت در نظر گرفت. نسبت اتمهای هر گروه سه به یک است. توجه کنید که حالت $n = 1$ فقط هنگامی وجود دارد که $S = 0$ باشد، زیرا در این حالت هر دو الکترون لزوماً اعداد کوانتمی مداری یکسانی را خواهند داشت و تابع موج مداری باید متقابله باشد. هر حالت اتم هلیوم با یکی از حروف بزرگ S, P, D, F و مانند آن نشان داده می‌شود که با تکانه زاویه‌ای مداری کل اتم مساوی با ۱، ۲، ۳ و مانند آن (مجموع تکانه زاویه‌ای مداری دو الکترون) متناظر است. در هر مورد نشان داده شده در شکل ۴.۴، تکانه زاویه‌ای مداری کل با تکانه زاویه‌ای مداری الکترون بر انگیخته برابر است، زیرا تکانه زاویه‌ای مداری الکترون دیگر برابر با صفر است. شاخص بالایی طرف چپ نیز مقدار $1 + 2S$ یا چند تابی، را مشخص می‌کند که برای حالتهای تک تابی مساوی با یک و برای حالتهای سه تابی برابر با سه است.

در نتیجه بر هم کنش اسپین-مدار، حالتهای سه تابی شامل سه تراز نزدیک به هم اند که

با سه سمتگیری ممکن اسپین کل نسبت به تکانه زاویه‌ای مداری کل متناظرند. این چندتایی شدن ترازهای انرژی به ساختار (یز) معروف است، که در شکل نشان داده نشده است. واضح است که حالتای S هیچ گونه ساختار ریزی ندارند. علاوه بر حالتای نشان داده شده در شکل ۴.۳، ممکن است تعداد زیادی ویژه حالت دیگر نیز وجود داشته باشد که در آنها هردو الکترون در حالت برانگیخته باشند. با این حال، در اینجا چنین حالتایی را بحث نخواهیم کرد.

مثال ۱۰.۶ تابع موجهای ψ_a و ψ_b داده شده با معادلات (۷.۰۴) و (۸.۰۴) را بهنجار کنید. حل: توابع ψ_a یا ψ_b را با ψ_a^* نمایش می‌دهیم. در این صورت، با درنظر گرفتن اینکه انتگرال بر روی مختصات هردو الکترون گرفته می‌شود، خواهیم داشت

$$\begin{aligned} \int \psi_a^* \psi_b d\tau &= \int_1 \int_2 [\psi_a^*(1)\psi_b(2) \pm \psi_a^*(2)\psi_b(1)] [\psi_a(1)\psi_b(2) \\ &\quad \pm \psi_a(2)\psi_b(1)] d\tau_1 d\tau_2 \\ &= \int_1 \psi_a^*(1)\psi_a(1) d\tau_1 \int_2 \psi_b^*(2)\psi_b(2) d\tau_2 \\ &\quad + \int_1 \psi_a^*(1)\psi_b(1) d\tau_1 \int_2 \psi_a^*(2)\psi_a(2) d\tau_2 \\ &\quad \pm \int_1 \psi_a^*(1)\psi_b(1) d\tau_1 \int_2 \psi_b^*(2)\psi_a(2) d\tau_2 \\ &\quad \pm \int_1 \psi_b^*(1)\psi_a(1) d\tau_1 \int_2 \psi_a^*(2)\psi_b(2) d\tau_2 \end{aligned}$$

اما، چون ویژه تابعهای ψ_a و ψ_b متعامدند [معادله (۴۱.۰۲)], خواهیم داشت

$$\int \psi_a^*(i)\psi_b(i) d\tau_i = \int \psi_b^*(i)\psi_a(i) d\tau_i = 0, \quad i = 1, 2$$

ضمناً این ویژه تابعها بهنجارند، یعنی

$$\int_a \psi_a^*(i)\psi_a(i) d\tau_i = \int_b \psi_b^*(i)\psi_b(i) d\tau_i = 1, \quad i = 1, 2$$

بنابراین نتیجه می‌گیریم که $\int \psi_a^* \psi_b d\tau = 0$. این نشان می‌دهد که ψ_a و ψ_b بهنجار نیستند. برای بهنجار کردن تابع موجها کافی است که آنها را در ضرب $1/\sqrt{2}$ ضرب کنیم، یعنی

$$\begin{aligned}\psi_s(1,2) &= \frac{1}{\sqrt{2}} [\psi_a(1)\psi_b(2) + \psi_a(2)\psi_b(1)], \\ \psi_A(1,2) &= \frac{1}{\sqrt{2}} [\psi_a(1)\psi_b(2) - \psi_a(2)\psi_b(1)] \quad (12.4)\end{aligned}$$

ضمیراً این موضوع علت وجودی ضریب $\sqrt{2}/1$ در تابع موجهای اسپینی معادله (۹.۴) را نیز توجیه می‌کند.

مثال ۲۰۴ محاسبه انرژی اتم هلیوم با استفاده از تابع موجهای بهنجار (۱۲.۴).

حل: عملگر هامیلتونی کل مربوط به اتم هلیوم را می‌توان به صورت رابطه $H = H_1 + H_2 + H_{12}$ نوشت که در آن

$$H_1 = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla_1^2 - \frac{2e^2}{4\pi\epsilon_0 r_1} \quad \text{و} \quad H_2 = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla_2^2 - \frac{2e^2}{4\pi\epsilon_0 r_2}$$

هامیلتونی مربوط به الکترون موجود در میدان کولنی هسته‌اند و

$$H_{12} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_{12}}$$

نیز مربوط به برهمنش میان این دو الکترون است. توجه کنید که

$$H_a \psi_a(i) = E_a \psi_a(i) \quad \text{و} \quad H_b \psi_b(i) = E_b \psi_b(i), \quad i = 1, 2$$

که در آن E_a و E_b انرژی هر الکترون در حالتی است که از برهمنش آن بالا الکترون دیگر چشمپوشی شود. بنابراین، $\psi = (H_1 + H_2)(E_a + E_b)$ که در آن ψ به تابع موجهای بهنجار ψ_A یا ψ_s که با معادله (۱۲.۴) تعریف شد مربوط می‌شود. از این دو می‌توان انرژی اتم هلیوم را به کمک معادله (۵۰.۲) بدست آورد، یعنی

$$E = \int \psi^* H \psi d\tau = E_a + E_b + \int \psi^* H_{12} \psi d\tau$$

با درنظر گرفتن شکل‌های بهنجار شده ψ_A یا ψ_s در معادله (۱۲.۴)، با محاسبه مستقیم نتیجه زیر بدست می‌آید

$$\int \psi^* H_{12} \psi d\tau = C \pm K$$

که در آن

$$C = \int_1 \int_2 \frac{e^2}{24\pi\epsilon_0 r_{12}} |\psi_a(1)|^2 d\tau_1 |\psi_b(2)|^2 d\tau_2$$

$$K = \int_1 \int_{\frac{e_2}{24\pi\varepsilon_0 r_{12}}} \frac{e_2}{\psi_a^*(1) \psi_b^*(1) d\tau_1 \psi_b^*(2) \psi_a^*(2) d\tau_2}$$

بنابراین

$$E = E_a + E_b + C \pm K$$

در این صورت می بینیم که دومقدار انرژی ممکن به دست می آید که به ترتیب با تابع موج مقارن پل (علامت مثبت) و تساخ موج پادمقارن پل (علامت منفی) متناظرند. می توان نشان داد که K مثبت است، لذا انرژی حالت توصیف شده با ψ_L از انرژی حالت توصیف شده با ψ_R (با اندازه $2K$) کمتر است، که این با بحث شهودی قلبی ما سازگار است. کمیت C به انتگرال کولنی معروف است. این کمیت انرژی برهم کنش دو الکترون را، بافرض اینکه به ترتیب با چگالی الکترونیکی $|1\rangle_L - e = p_1$ و $|2\rangle_R - e = p_2$ توزیع شده باشد، به دست می دهد. کمیت K که انتگرال تبادلی نام دارد، انرژی برهم کنش بارهای با چگالی زیر را به دست می دهد

$$p'_1 = -e|1\rangle_L - e|2\rangle_R \quad \text{و} \quad p'_2 = -e|1\rangle_R - e|2\rangle_L$$

این جمله هیچ گونه تغییر کلاسیکی ندارد و یک اثر کاملاً کوانتومی است که از همسانی الکترونهای ناشی می شود. محاسبه C و K کار نسبتاً مشکل و خسته کننده ای است زیرا با وجود ضریب p_1, p_2 ، متغیرها غیرقابل تفکیک اند.

۳.۴ اصل طرد

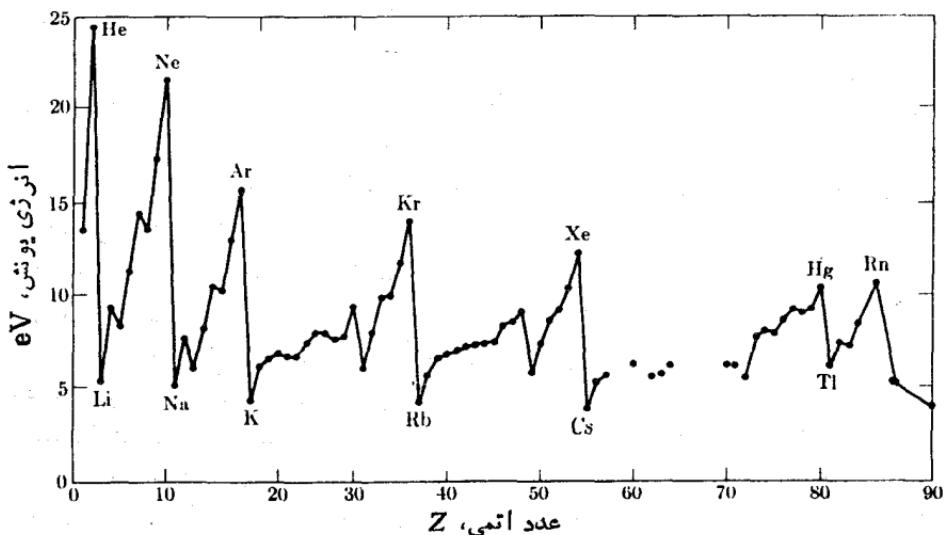
با استفاده از بحث مربوط به اتمهای هلیوم و هلیوم گونه که در بخش قبل مطرح شد، می توانیم انتهای چندالکترونی را مطالعه کنیم. در اینجا نیز ابتدا از مدل ذره- مستقل استفاده می کنیم و فرض می کنیم که هر الکترون در میدان الکتریکی جاذبه هسته و میانگین میدان الکتریکی دافعه الکترونهای دیگر حرکت می کند. بنابراین می توان حالت دینامیکی هر الکترون را با چهار عدد کوانتومی n, l, m_l و m_s توصیف کرد.^۱ سه عدد کوانتومی اول حرکت مداری مداری الکترون و چهارمین عدد سمتگیری اسپین را مشخص می کند. انرژی حرکت مداری فقط به $h\nu$ و l وابسته است و این رو، هر حالت الکترونی با نماد nlm_s مشخص می شود. تمام الکترونهایی که اعداد کوانتومی یکسان nl دارند هم‌اکثر نامیده می شوند. حالت کامل اتم با نشان دادن تعداد الکترونهای هم ارز موجود در هر حالت nl مشخص می شود. این تعیین حالت اتم را پیکربندی می نامند. هر گاه تعداد z الکترون در حالت nl وجود داشته باشد، پیکربندی به صورت ^{nl}Z نشان داده می شود. به عنوان مثال، پیکربندی حالت پایه هلیوم به صورت $^{1S}_2$ و پیکربندی او لین حالت برانگیخته آن به صورت $^{2S}_{18}$ است.

۱. در بعضی اتمها این اسپین- مدار به قدری قوی است که به جای اعداد کوانتومی یادشده باید از اعداد z, l و m_s استفاده شود. این وضع را جفت شدگی $z-z$ می گویند.

مدل ذرہ مستقل هنگامی کہ با اصل دیگری کہ ہم اکتوں بیان خواهیم کرد ترکیب شود، تقریب بسیار خوبی بہ دست می دهد۔ اکتوں بہ خوبی معلوم شده است کہ عناصر شیمیائی نظم مشخصی را در خواص فیزیکی و شیمیائی خود نشان می دهند۔ این خواص در عناصر مختلف به صورتی کما یہش چرخہ ای تکرار می شوند و چرخہ های متواالی با اعداد اتمی $Z = 2, 10, 18, 36, 54, 86$ گازهای بی اثر، یعنی هلیوم، نئون، آرگون، کربپتون، گزنوں، ورادون، از لحاظ شیمیائی میل ترکیبی با عناصر دیگر ندارند و یا میل ترکیبی آنها فوق العادہ ناچیز است۔ بہ عنوان مثال، این دورہ ای بودن خواص عناصر از نظر انرژیهای یونش در شکل ۵۰.۴ به طور مشخصی نشان داده شده است و همان طوری کہ مشاهده می شود، بعد از هر گاز بی اثری این روند کما یہش تکرار می شود۔

در قرن نوزدهم شیمیدانان بہ وجود این خاصیت دورہ ای بودن پی بردن۔ در سال ۱۸۷۵ دیمیتری مندیلیف دانشمند روسي، طبقہ بندی دورہ ای معروف عناصر را در چرخہ ها یا دورہ هایی کہ هر کدام مرکب از هشت عنصر بودند ارائه کرد۔ با وجود این، این طبقہ بندی کامل نبود زیرا برخی عناصر، از قبیل عناصر واسط و خاکیهای نسادر، با آن جو در نمی آمدند.

وجود این نظم در خواص اتمی حاکی از نوعی نظم یا دورہ ای بودن در حرکت الکترونها اتم است۔ و لفگانگ پاؤلی فیزیکدان سویسی در حدود سال ۱۹۲۵ قاعده جدیدی را برای توجیہ این نظم پیشنهاد کرد کہ به نام اصل طرد معروف است۔ این اصل نہ تنها رفتار دورہ ای فیزیکی و شیمیائی عناصر را به طریقی ساده و بسیار زیبا توضیح می دهد، بلکہ حقایق مهم تجربی دیگری را در مسورد ساختار اتمی بے یکدیگر مربوط می کنند۔



شکل ۵۰.۴ انرژی یونش عناصر بر حسب عدد اتمی

طبق اصل طرد پاؤلی در مدل ذره-مستقل

دد یک اتم، دو الکترون هرگز نمی‌توانند مجموعه یکسانی از اعداد کوانتوهی دادا باشند.

این قاعده مهم هم ارز با اصل عمومیتری است که در بخش ۲.۴ ارائه شد و بهموجب آن تابع موج کل سیستمی از الکترونها باید پاد مقادن باشد.

این اصل را می‌توان بیان دیگر و عمومیتری از اصل طرد دانست. یک بررسی ساده ریاضی نشان می‌دهد که پاد مقادرنی تابع موج تشان دهنده اعتبار اصل طرد است. اما پاد مقادرنی تابع موج کل بیان عمومیتری است و حتی اگر مدل ذره-مستقل تقریب مناسبی نباشد، باز هم به کار می‌رود.^۱

اکنون با استفاده از مدل ذره-مستقل، روش ساده‌ای را برای نوشتند تابع پاد مقادرن بررسی می‌کنیم. فرض می‌کنیم اتمی شامل N الکترون است. تمام اعداد کوانتویی مداری و اسپینی n, l, m_l ، و m_s یک حالت ذره-مستقل معین در اتم را با یک حرف (مثل a) نشان می‌دهیم. در این صورت پیکر بندی که در آن یک الکترون در حالت a ، الکترون دیگر در حالت b ، ..., قرار دارد، را می‌توان با تابع موج دترمینانی زیر بیان کرد

$$\frac{1}{\sqrt{N!}} \left| \begin{array}{cccc} \psi_{(1)} & \psi_{(2)} & \dots & \dots \\ \psi_{(2)} & \psi_{(3)} & \dots & \dots \\ \vdots & \vdots & \ddots & \dots \\ \psi_{(n)} & \psi_{(1)} & \dots & \dots \\ \dots & \dots & \dots & \dots \\ \dots & \dots & \dots & \dots \end{array} \right| \quad (13.4)$$

این تابع موج پاد مقادرن است، زیرا اگر دو الکترون (مثلا الکترون ۱ و الکترون ۲) را با یکدیگر تعویض کنیم، این عمل هم ارز با تعویض دوستون خواهد بود و در این صورت علامت دترمینان تغییر می‌کند. از طرف دیگر، هر گاه دو الکترون مجموعه یکسانی از اعداد کوانتویی داشته باشد (یعنی $a \equiv b$ ، دترمینان دارای دو سطر یکسان و در نتیجه متحد با صفر خواهد بود. این موضوع نشان می‌دهد که وقتی مدل ذره-مستقل به کار رود، دو بیان اصل طرد با یکدیگر هم ارزند. ضریب $\frac{1}{\sqrt{N!}}$ نیز فقط بدلیل بهنجارش منظور شده است. به عنوان یک مثال واقعی، تابع χ_M را در نظر می‌گیریم که در آن ψ_a با معادله (۱۲.۴) و χ_M با معادله (۹.۴) به ازای $M = 1$ داده می‌شوند. در این صورت

۱. اصل پاد مقادرنی تابع موج کل نه تنها در هورد الکترونها بلکه برای سایر ذرات بنیادی از قبیل پروتونها و نوترونها نیز به کار می‌رود. به دلایلی که در فصل سیزدهم توضیح داده خواهد شد، تمام ذراتی که با تابع موجهای کل پاد مقادرن توصف می‌شوند به نام فرمیونها معروف‌اند.

$$\psi = \psi_A \chi_S = \frac{1}{\sqrt{2}} [\psi_a(1) \chi_+(1) - \psi_b(2) \chi_+(1)] \chi_+(1) \chi_+(2)$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{vmatrix} \psi_a(1) \chi_+(1) & \psi_a(2) \chi_+(2) \\ \psi_b(1) \chi_+(1) & \psi_b(2) \chi_+(2) \end{vmatrix}$$

این عبارت دترمینانی از نوع معادله (۱۳۰.۴) به ازای $N = 2$ است با این تفاوت که قسمتهای مداری و اسپینی تابع موجهای ذره-مستقل به طور مجزا نشان داده شده‌اند.

۴. ساختار الکترونی اتمها

اگرچون این مسئله را در نظر می‌گیریم که چگونه می‌توان اصل طرد را برای تعیین پیکربندی الکترونی اتمها به کار برد. ابتدا، تعداد ترکیباهای اعداد کوانتمومی m_s و m_l را که برای هر مقدار تکانه زاویه‌ای ℓ ممکن است، محاسبه می‌کنیم. این محاسبه بیشینه تعداد الکترونها بیان دارد که می‌توانند در حالت nl قرار گیرند، بدست می‌دهند. می‌دانیم که برای هر مقدار ℓ تعداد $\ell + 1$ مقدار برای m_s ، و برای هر ℓ نیز m_l زوج الکترون با اسپین بالا یا پایین ($1/2$) $m_s = \pm 1/2$ می‌توانند وجود داشته باشند. بنابراین بیشینه تعداد الکترونها بیان می‌توانند نقض اصل طرد در حالت nl قرار گیرند، برابر است با $(\ell + 1)(2\ell + 1)$. این موضوع به طور صریح در جدول زیر نشان داده شده است.

	۱	۲	۳	۴
	p	d	f	g

۲۰ ۱۸ ۱۶ ۱۵ ۱۴ ۱۲ : عدد اشغال $(\ell + 1)(2\ell + 1)$

در این صورت در فرایند تشکیل اتمهای از $Z = 1$ تا $Z = 92$ (و بالاتر)، الکترونها پایینترین حالت‌های انرژی موجود را به طریقی اشغال می‌کنند که هر حالت می‌تواند حداقل تا تعدادی که بر طبق اصل طرد مجاز است، الکtron بود. هر بار که یک حالت nl یا n بیشینه ظرفیت از الکترونها تکمیل می‌شود، حالت بعدی شروع به پرشدن می‌کند.

ترتیبی که در آن حالت‌های متواالی nl از الکترونها پر و تکمیل می‌شوند، در شکل ۴.۶ نشان داده شده است. ممکن است در برخی اتمهای بخصوص، این وضع اندکی متفاوت باشد، ولی به طور کلی ترتیب به طریقی است که در بالا نشان داده شده است. در دید اول «گافهای انرژی» مشخصی به چشم می‌خورد، یعنی نواحی که در آنها اختلاف انرژی میان دو حالت یا دو تراز بسیار بزرگتر از اختلاف انرژی میان ترازهای قبل یا بعد از آن دو است. گافهای انرژی میان ترازهای $1s$ و $2s$ ، $2s$ و $3s$ ، $3s$ و $4s$ ، $4s$ و $5s$ ،

تعداد کل الکترونها	درجه پوسته پر شده	درجه پوسته	معرف	تراز
118(?)	32	6	7p 6d 5f 7s	6
86 (Rn)	32	6	6p 5d 4f 6s	6
54 (Xe)	18	6	5p 4d 5s	6
36 (Kr)	18	6	4p 3d 4s	6
18 (Ar)	8	6	3p 3s	6
10 (Ne)	8	6	2p 2s	6
2 (He)	2	2	1s	2

شکل ۶.۴ ساختار پوسته‌ای ترازهای انرژی اتمی.

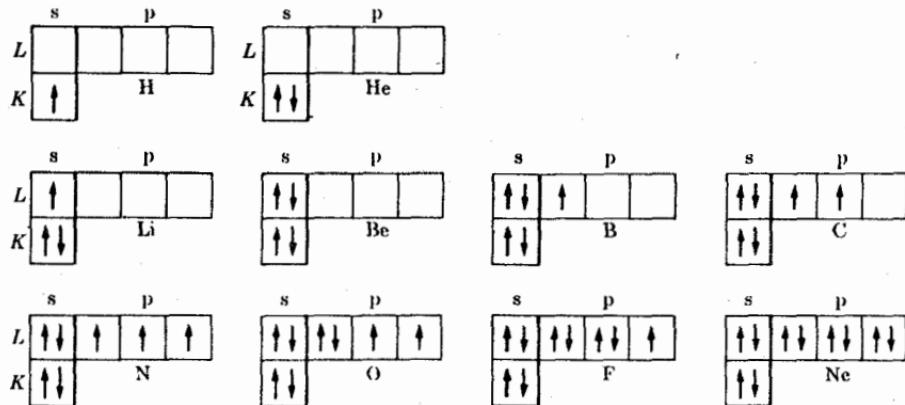
وبه همین ترتیب دیده می‌شوند. ترازهای انرژی که میان دو گاف انرژی گروه بندی می‌شوند، یک پوسته تشکیل می‌دهند. هر حالت n که در ساختن یک پوسته شرکت دارد، به ذیر پوسته می‌شینه تعداد الکترونها موجود در پوسته‌های کامل و متوالی دقیقاً بسامقادر $Z = 2, 10, 18, 36, 54, 86$ است. با شواهد تجربی نیز سازگارند مشخص می‌شوند. این اعداد همان اعداد اتمی مربوط به گازهای بی اثربند. گاز بی اثر دیگری ممکن است در عدد $Z = 118$ وجود داشته باشد، ولی تاکنون هیچ اتمی با این تعداد بسیار زیاد الکترون در طبیعت مشاهده نشده و به طور مصنوعی نیز ساخته نشده است. پیکربندی الکترونی حالت پایه اتمهای عناصر شیمیایی مختلف در جدول ۱۰۴ نشان داده شده است. بررسی بیشتر در این باره که چگونه ده عنصر اول ساخته می‌شوند بسیار آموزنده است. این موضوع در نمودارهای شکل ۷.۴ نشان داده شده است. ذیر پوسته‌های S دارای یک خانه‌اند که می‌توانند دو الکترون با اسپینهای مخالف را در خود جای دهند. ذیر پوسته‌های P سه خانه دارند ($-1, 0, +1$) و ظرفیت پذیرش آنها شش الکترون است. لازم به تذکر است که برای پرشدن هر ذیر پوسته p ، همواره تا حد ممکن الکترونهای پایه ای که الکترونی به کار برده شد.

۱. درطیف‌نماهای نیز از کلمه پوسته برای نشان دادن تمام حالت‌های موجود در اتمهای چندالکترونی منوط به یکسان استفاده می‌شود. با این ترتیب حالت‌های با $=1, 2, 3, \dots, n$ پوسته‌های K, L, M, \dots را تشکیل می‌دهند. این همان اصطلاحی است که در فصل ۳ برای اتمهای تاک الکترونی به کار برده شد.

جدول ۱.۴ پیکربندی الکترونی اتمها

Z	نام	نماد	نیکیتین	انرژی eV	Z	نام	نماد	نیکیتین	انرژی eV
1	H	2S		13.595	52	Te	3P_2	$4d^{10} 5s^2 5p^4$	9.01
2	He	1S		24.581	53	I	$^2P_{3/2}$	$4d^{10} 5s^2 5p^5$	10.454
3	Li	2S	[He] 2s	5.390	54	Xe	1S	$4d^{10} 5s^2 5p^6$	12.127
4	Be	1S	2s ²	9.320	55	Cs	2S	[Xe] 6s	3.893
5	B	$^2P_{1/2}$	2s ² 2p ¹	8.296	56	Ba	1S	6s ²	5.210
6	C	3P_0	2s ² 2p ²	11.256	57	La	$^2D_{3/2}$	5d 6s ²	5.61
7	N	4S	2s ² 2p ³	14.545	58	Ce	1G_4	4f 5d 6s ²	6.54
8	O	3P_2	2s ² 2p ⁴	13.614	59	Pr	$^4I_{9/2}$	4f ³ 6s ²	5.48
9	F	$^2P_{3/2}$	2s ² 2p ⁵	17.418	60	Nd	5I_4	4f ⁴ 6s ²	5.51
10	Ne	1S	2s ² 2p ⁶	21.559	61	Pm	$^6H_{5/2}$	4f ⁵ 6s ²	
11	Na	2S	[Ne] 3s	5.138	62	Fm	7F_0	4f ⁶ 6s ²	5.6
12	Mg	1S	3s ²	7.644	63	Eu	8S	4f ⁷ 6s ²	5.67
13	Al	$^2P_{1/2}$	3s ² 3p ¹	5.984	64	Gd	9D_2	4f ⁷ 5d 6s ²	6.16
14	Si	3P_0	3s ² 3p ²	8.149	65	Tb	$^{10}H_{15/2}$	4f ⁹ 6s ²	6.74
15	P	4S	3s ² 3p ³	10.484	66	Dy	$^{11}I_8$	4f ¹⁰ 6s ²	6.82
16	S	3P_2	3s ² 3p ⁴	10.357	67	Ho	$^{11}I_{15/2}$	4f ¹¹ 6s ²	
17	Cl	$^2P_{3/2}$	3s ² 3p ⁵	13.01	68	Er	$^{13}H_6$	4f ¹² 6s ²	
18	Ar	1S	3s ² 3p ⁶	15.755	69	Tm	$^{2F_{7/2}}$	4f ¹³ 6s ²	
19	K	2S	[Ar] 4s	4.339	70	Yb	1S	4f ¹⁴ 6s ²	6.22
20	Ca	1S	4s ²	6.111	71	Lu	$^{2D_{3/2}}$	4f ¹⁴ 5d 6s ²	6.15
21	Sc	$^{2D_{3/2}}$	3d 4s ²	6.54	72	Hf	3F_2	4f ¹⁴ 5d ² 6s ²	7.0
22	Ti	3F_2	3d ² 4s ²	6.83	73	Ta	$^{4F_{3/2}}$	4f ¹⁴ 5d ³ 6s ²	7.88
23	V	$^{4F_{3/2}}$	3d ³ 4s ²	6.74	74	W	5D_0	4f ¹⁴ 5d ⁴ 6s ²	7.98
24	Cr	7S	3d ⁵ 4s	6.764	75	Re	6S	4f ¹⁴ 5d ⁵ 6s ²	7.87
25	Mn	6S	3d ⁵ 4s ²	7.432	76	Os	5D_4	4f ¹⁴ 5d ⁶ 6s ²	8.7
26	Fe	5D_4	3d ⁶ 4s ²	7.87	77	Ir	$^{4F_{9/2}}$	4f ¹⁴ 5d ⁷ 6s ²	9.2
27	Co	$^{4F_{9/2}}$	3d ⁷ 4s ²	7.86	78	Pt	3D_3	4f ¹⁴ 5d ⁸ 6s ²	8.88
28	Ni	3F_4	3d ⁸ 4s ²	7.633	79	Au	2S	[Xe], 4f ¹⁴ 5d ¹⁰ 6s	9.22
29	Cu	2S	3d ¹⁰ 4s	7.724	80	Hg	1S	6s ²	10.434
30	Zn	1S	3d ¹⁰ 4s ²	9.391	81	Tl	$^{2P_{1/2}}$	6s ² 6p	6.106
31	Ga	$^{2P_{1/2}}$	3d ¹⁰ 4s ² 4p ¹	6.00	82	Pb	3P_0	6s ² 6p ²	7.415
32	Ge	3P_0	3d ¹⁰ 4s ² 4p ²	7.88	83	Bi	4S	6s ² 6p ³	7.287
33	As	4S	3d ¹⁰ 4s ² 4p ³	9.81	84	Po	3P_2	6s ² 6p ⁴	8.43
34	Se	3P_2	3d ¹⁰ 4s ² 4p ⁴	9.75	85	At	$^{2P_{3/2}}$	6s ² 6p ⁵	
35	Br	$^{2P_{3/2}}$	3d ¹⁰ 4s ² 4p ⁵	11.84	86	Rn	1S	6s ² 6p ⁶	10.745
36	Kr	1S	3d ¹⁰ 4s ² 4p ⁶	13.996	87	Fr	2S	[Rn] 7s	
37	Rb	2S	[Kr] 5s	4.176	88	Ra	1S	7s ²	5.277
38	Sr	1S	5s ²	5.692	89	Ac	$^{2D_{3/2}}$	6d 7s ²	6.9
39	Y	$^{2D_{3/2}}$	4d 5s ²	6.377	90	Th	3F_2	6d ² 7s ²	
40	Zr	3F_2	4d ² 5s ²	6.835	91	Pa	$^{4K_{11/2}}$	5f ² 6d 7s ²	
41	Nb	$^{6D_{1/2}}$	4d ⁴ 5s	6.881	92	U	5L_6	5f ³ 6d 7s ²	4.0
42	Mo	7S	4d ⁵ 5s	7.10	93	Np	$^{6L_{11/2}}$	5f ⁴ 6d 7s ²	
43	Tc	6S	4d ⁵ 5s ²	7.228	94	Pu	7F_0	5f ⁶ 7s ²	
44	Ru	5F_5	4d ⁷ 5s	7.365	95	Am	8S	5f ⁷ 7s ²	
45	Rh	$^{4F_{9/2}}$	4d ⁸ 5s	7.461	96	Cm	9D_2	5f ⁷ 6d 7s ²	
46	Pd	1S	4d ¹⁰	8.33	97	Bk		(5f ⁸ 6d 7s ²)	
47	Ag	2S	4d ¹⁰ 5s	7.574	98	Cf		(5f ⁹ 6d 7s ²)	
48	Cd	1S	4d ¹⁰ 5s ²	8.991	99	E		(5f ¹⁰ 6d 7s ²)	
49	In	$^{2P_{1/2}}$	4d ¹⁰ 5s ² 5p	5.785	100	Fm		(5f ¹¹ 6d 7s ²)	
50	Sn	3P_0	4d ¹⁰ 5s ² 5p ²	7.342	102	Mv			
51	Sb	4S	4d ¹⁰ 5s ² 5p ³	8.639	103	No			
						Lw			

۱. نمادهای شیمیایی موجود در هر کروشه نشان‌دهندهای پیکربندی‌های همارز الکترونی باقیماندهای است که پوسته‌های پر شده را اشغال می‌کنند. پیکربندی‌های نشان‌داده شده در داخل پر افزاها نامعین اند.



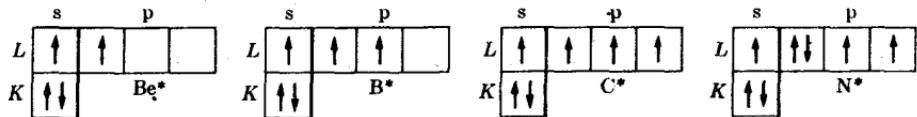
شکل ۷.۴ پیکربندیهای الکترونی حالت پایه اتمهای ده عنصر اول که نشان می‌دهند چگونه این ۱۰ عنصر ساخته شده‌اند.

را که اسپین آنها موازی است قرار می‌دهیم. دلیل این امر آن است که به تجربه معلوم شده است

مقداد برابرین اسپین حالت پایه اتمها بزرگترین مقداد ممکنی است که با اصل طرد سازگار است.

نتیجه بالا به نام قاعدة هوند معروف است. این خاصیت را می‌توان به طریق زیر توضیح داد. با توجه به بحث مرتبه ده اتم هلیوم می‌دانیم که حالت پایه باشد که در آن دافعه میان الکترونها تا حد ممکن کوچک باشد و این مستلزم آن است که بیشینه پادتقارنی در قسمت مداری تابع موج وجود داشته باشد. چون تابع موج کل باشد پادتقارن باشند نتیجه می‌گیریم که حالت پایه با بیشینه تقارن تابع موج اسپینی متناظر است، و این هنگامی است که اسپینهای الکترونها تا حد ممکن موازی باشند.

جنبهای جالب توجه دیگری نیز وجود دارند که بیان آنها در ارتباط با شکل ۷.۴ بسیار پر اهمیت است. به عنوان مثال، هیدروژن یک الکترون منفرد ۲S و لیتیوم نیز یک الکترون منفرد ۲S دارد، ولی الکترون ۲S در اتم لیتیوم علاوه بر اینکه انرژی یونش آن کم است (یعنی، ۵۴۵ eV در مقایسه با ۱۳۶ eV برای هیدروژن)، به ترازهای ۲p نیز که نسبتاً به آنها نزدیک است دسترسی دارد. این اختلافها رفتار فلزی لیتیوم را توجیه می‌کنند. به طریق مشابه، هلیوم و بریلیوم به ترتیب ترازهای کامل ۱S و ۲S را دارا هستند. اما، هلیوم یک گاز بی اثر است در حالی که بریلیوم چنین نیست. این به این دلیل است که یکی از الکترونها ۲S در اتم بریلیوم می‌تواند برانگیخته شود و به یک تراز نزدیک ۲p برود. این حالت برانگیخته که با ظرفیت ۲ بریلیوم متناظر است در شکل ۷.۴ نشان داده



شکل ۸.۴ پیکربندیهای الکترونی برانگیخته اتمهای بربیلیوم، بور، کربن، و نیتروژن.

شده است. این برانگیختگی مستلزم انرژی در حدود 257 eV است در صورتی که در حالت هلیوم، کمینه انرژی برانگیختگی در حدود 25 eV است. به طریق مشابه، در حالت بور، اولين حالت برانگیخته را می‌توان با انتقال یک الکترون $2s$ به حالت $2p$ (آن‌طور که در شکل ۸.۴ نشان داده شده است) به دست آورد. انرژی لازم برای این برانگیختگی در حدود 66 eV است و با حالت سه‌ظرفیتی بور متناظر است. در اتمهای کربن، نیتروژن و اکسیژن وضعیت پیچیده‌تر است زیرا با تغییر در سمتگیری تکانه‌های زاویه‌ای اسپینی و مداری الکترونهای p می‌توان حالت‌های برانگیخته جدیدی را به دست آورد. در شکل ۸.۴ یک حالت برانگیخته مهم کربن نشان داده شده است که با کربن چهار ظرفیتی در بسیاری از ترکیباتش متناظر است.

این تحلیل را می‌توانیم با این جمله خلاصه کنیم که خواص شیمیایی و فیزیکی یک عنصر شیمیایی همان‌قدر به پیکربندی الکترونی حالت پایه وابسته است، که به ترازهای برانگیخته نزدیک به آن. بدغونه مثال، آنچه یک گاز بی اثر را متمایز می‌کند این است که پوسته‌های این گاز کاملاً پر هستند و ضمناً، برانگیختن یکی از الکترونهای آن مقدار بسیار زیادی انرژی می‌خواهد زیرا گاف انرژی جداکننده آخرین تراز تکمیل شده نسبت به اولين تراز اشغال نشده بسیار بزرگ است. از طرف دیگر، اتمهایی چون لیتیوم، سدیوم، پتاسیوم، و مانند آنها (با $Z = 3, 11, 19, \dots$) شامل پوسته‌های تکمیل شده به اضافه یک الکترون در اولين تراز واقع در بالای گاف انرژی‌اند. بنا بر این، لیتیوم دارای پوسته تکمیل شده K و یک الکترون $2s$ است، سدیوم دارای پوسته‌های تکمیل شده K و L و یک الکترون $3s$ است، و به همین ترتیب. قید این آخرین الکترون ضعیف است و رفتار فلزی این عناصر را تعیین می‌کند. هنگامی که تعداد الکترونهای موجود در راه آخرین پوسته‌های تکمیل شده افزایش یابد، این وضع به مراتب پیچیده‌تر می‌شود.

۸.۴ جفت‌شدگی L-S

تکانه زاویه‌ای کل اتم یک ویژگی بسیار مهم است زیرا (در میان چیزهای دیگر) خواص مغناطیسی اتم، و احتمال گذار در فرایندهای تابشی را تعیین می‌کند. هر گاه اتم منزوی باشد، تکانه زاویه‌ای کل آن ثابت خواهد بود. تکانه زاویه‌ای کل را با عدد کوانتموی J نشان می‌دهیم و آن را به صورت زیر می‌نویسیم

$$J^2 = J(J+1)^{\frac{1}{2}} \quad (14.4)$$

۱. پیوند ظرفیتی و شیمیایی در فصل پنجم مورد بحث قرار خواهد گرفت.

مؤلفه Z تکانه زاویه‌ای کل J با عدد کوانتموی M به صورت زیر مشخص می‌شود

$$J_z = M\hbar \quad (15.4)$$

که در آن

$$M = \pm J, \pm (J-1), \dots \quad (16.4)$$

با هر پیکربندی الکترونی، چندین مقدار ممکن J متناظر است، که هر کدام به یک انرژی خاص اتم وابسته‌اند. یک مسئله مهم در مورد ساختار اتم تعیین مقادیر مجاز J برای پیکربندی و نیز تعیین تابع موجه‌ای متناظر با آنهاست.

یک روش برای تعیین مقادیر مجاز J به جفت‌شدگی $S-L$ یا جفت‌شدگی (اسل-سالندز) معروف است. با استفاده از مدل ذره-مستقل همراه با تابع موجه‌ای داده شده با معادله (۱۳.۴)، که در آن هر حالت الکترونی با اعداد کوانتموی n, m_l, m_s و L مشخص می‌شود، می‌توانیم تکانه زاویه‌ای مداری کل اتم را به صورت $L = \sum_i L_i$ و $S = \sum_i S_i$ تعیین کنیم. هر گاه M_L اعداد کوانتموی وابسته به L و M_S باشد، داریم

$$L' = L(L+1)\hbar^2, \quad L_z = M_L\hbar, \quad M_L = \pm L, \pm (L-1), \dots \quad (17.4)$$

که در آن $M_L = \sum_i m_{li}$. با هر پیکربندی معین، بسته به سمتگیری نسبی L ‌ها، چندین مقدار L متناظر است. به طریق مشابه، اسپین کل اتم با روابط $S = \sum_i S_i$ و $M_S = \sum_i m_{si}$ داده می‌شود. هر گاه S و M_S اعداد کوانتموی وابسته به S و M_S باشند داریم

$$S' = S(S+1)\hbar^2, \quad S_z = M_S\hbar, \quad M_S = \pm S, \pm (S-1), \dots \quad (18.4)$$

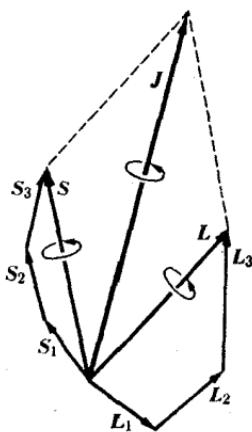
که در آن $M_S = \sum_i m_{si}$. در اینجا نیز، با هر پیکربندی معین، بسته به سمتگیری نسبی S ‌ها، چندین مقدار S متناظر است.

همین که L و S مشخص شدند، تکانه زاویه‌ای کل پیکربندی با رابطه $J = L + S$ تعیین می‌شود. مقادیر ممکن عدد کوانتموی J (که به سمتگیری نسبی L و S وابسته‌اند)، عبارت اند از

$$J = L + S, L + S - 1, \dots, |L - S| \quad (19.4)$$

در شکل ۹.۴ از این روش برای سه الکtron استفاده شده است. فرض شده است که تمام L ‌ها و S ‌ها حول برایند خود، یعنی به ترتیب حول L و S حرکت تقدیمی می‌کنند. L و S نیز به نوبه خود، حول J حرکت تقدیمی دارند.

حالات هر اتم با مجموعه اعداد کوانتموی L, S و J مشخص می‌شود. حالتهای هر پیکربندی با L و S یکسان نیز یک جمله طیفی تشکیل می‌دهند. انرژی هر جمله در هر



شکل ۹.۴ جفت‌شده‌گی L-S.

پیکربندی با انرژی جمله دیگر متفاوت است. انرژی جمله‌های متفاوت هر پیکربندی با روش‌های تسبیت مشکلی محاسبه می‌شود که در اینجا داخل بحث آن نمی‌شویم. ولی تشخیص این مطلب بسیار راحت است که انرژی هر پیکربندی باشد به مقدار L وابسته باشد. هر مقدار L با یک سمتگیری نسبی متفاوت تکانه‌های زاویه‌ای مداری الکترونها و بنابراین با یک سمتگیری نسبی متفاوت حرکات آنها متناظر است. این موضوع باید به مقدار متفاوتی برای انرژی ابر رهمن کنش کولنی یا الکتریکی آنها و از این‌رو به مقدار متفاوتی برای انرژی اتم منجر شود. حالتهای مربوط به یک جمله با مقادیر یکسان L و S و مقادیر متفاوت J ، عملاً انرژی یکسانی دارند و یک چندتایی تشکیل می‌دهند. شکافتگی یک جمله طیفی $L-S$ بر حسب مقادیر J یک اثر اسپین-مدار است. معمولاً $L \leq S$ است، بنابراین تعداد کل مقادیر مختلف J وابسته به یک جمله $L-S$ (که چندتایی جمله طیفی نام دارد) برابر است با $2S+1$.

هر جمله طیفی با نمادهای S, P, D, F, \dots (بسته به اینکه L مقدار $0, 1, 2, 3, \dots$ دارد باشد) و شاخص بالای واقع در طرف چپ که معرف چندتایی $1+2S$ است، مشخص می‌شود؛ به عبارت دیگر هر جمله طیفی به صورت L^{2S+1} بیان می‌شود. گاهی شاخص پایین را در طرف راست می‌نویستند که نشان‌دهنده مقدار J است. نماد متناظر با حالت پایه هر عنصر در جدول ۱۰ آمده است.

اکنون مثال‌هایی ذکر می‌کنیم که نشان می‌دهند چگونه می‌توان جمله‌های طیفی یک پیکربندی را به دست آورد. در پیکربندی $(n's)$ که ترکیبی از دو الکترون غیرهم‌ارز $s=1$ است، چون $L_1=L_2=0$ است، باید داشته باشیم $J=L$. اسپینهای دو الکترون، متناظر با $S=0$ یا $S=1$ ، یا موازی‌اند یا پادموازی. در هر مورد $S=J$ است. از این‌رو، جمله‌های طیفی ممکن پیکربندی $(n's)$ عبارت اند از سه تایی $2S_1=0$ و تک تایی $2S_1=1$. به عنوان یک مثال دیگر، پیکربندی (np) مربوط به دو الکترون غیرمعادل p را در نظر می‌گیریم.

چون $1 = l_1 = l_2 = l$ ، مقادیر ممکن تکانه زاویه‌ای مداری برایند عبارت‌اند از $L = 0, 1, 2$ که به حالت‌های S, P, D منجر می‌شوند. در هر حالت، اسپینها می‌توانند موازی یا پاد موازی باشند که در نتیجه $1 = S = 0$ یا $S = 1$. از این‌رو، جمله‌های طیفی ممکن پیکربندی $(np)(n'p')$ عبارت‌اند از $1S, 1P, 3S, 1D, 3P, 3D$.

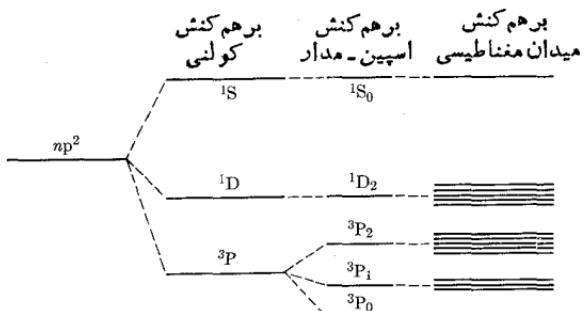
هنگامی که الکترونها هم ارزند، در نتیجه محدودیتهای ناشی از اصل طرد، تمام جمله‌های طیفی امکان‌پذیر نخواهند بود، به عنوان مثال، پیکربندی ns^2 ، همچنانکه در مرده‌های دیدیم، فقط جمله طیفی S^1 را مجاز می‌داند. با نگریستن به این مثال از زاویه دیگر مشاهده می‌کنیم که در پیکربندی ns^2 ، هر گاه اعداد کوانتموی n, l, m_l و m_s یک الکترون به صورت $(n, 0, 0, +1/2)$ باشند، اعداد کوانتموی الکترون دیگر باید به صورت $(n, 0, 0, -1/2)$ باشند که در این صورت $M_s = 0$ و این مستلزم آن است که d یا صفر باشد یا یک جمله طیفی تک تایی باشد. به طریق مشابه، برای پیکربندی np^2 تنها جمله‌های طیفی ممکن عبارت‌اند از $1S, 1D, 3P$ و $3D$. این موضوع در مثال ۳.۴ تشریح شده است. جدول

۲۰۴ جمله‌های طیفی متناظر با چند پیکربندی الکترونها هم ارز را به دست می‌دهد.

با به کار بردن دو قاعدة تجربی منسوب به هوند، به راحتی می‌توانیم ترتیب جمله‌های طیفی یک پیکربندی از الکترونها هم ارز را به دست آوریم. (۱) از تمام جمله‌های طیفی ممکن، جمله‌های طیفی با بالاترین چندگانگی (یا بزرگترین S)، پایینترین انرژی را دارند. از میان تمام جمله‌های طیفی با چندگانگی یکسان، جمله با پایینترین انرژی، جمله‌ای است که مقدار L آن بالاترین مقدار است. (۲) ترتیب ترازهای چندتایی هر جمله طیفی هنگامی پنهنجاد است (یعنی پایینترین L دارای پایینترین انرژی است) که کمتر از نیمی از زیرپوسته پرشده باشد؛ این ترتیب هنگامی وادرن است که بیش از نیمی از زیر پوسته پرشده باشد. به عنوان مثال، در پیکربندی np^2 ، این ترازها به ترتیب افزایش انرژی عبارت‌اند از $3P^3$ ، $1S$ و $1D$ و سه تایی P^3 به ازای $0 = L$ که کمترین مقدار است، بهنجار است. این قواعد دقیق نیستند و گاهی حتی نقض می‌شوند.

جدول ۲۰۴ جمله‌های طیفی الکترونها هم ارز.

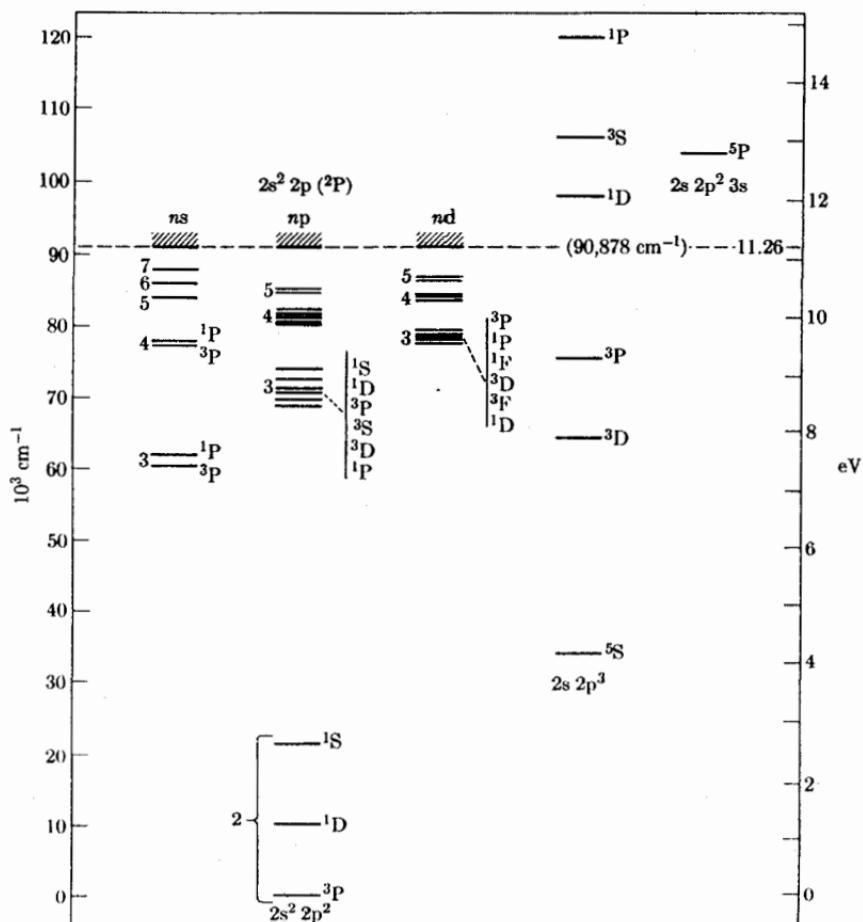
جمله‌های طیفی	پیکربندی	جمله‌های طیفی	جمله‌های طیفی
$2D$	d, d^1	$2S$	s
$1S, 1D, 1G, 3P, 3F$	d^2, d^4	$1S$	s^2
$2P, 3D, 2F, 2G, 2H, 4P, 4F$	d^3, d^2	$2P$	p, p^4
$1S, 1D, 1F, 1G, 1I, 3P, 3D, 3F, 3G, 3H, 5D$	d^4, d^8	$1S, 1D, 3P$	p^2, p^4
$2S, 2P, 2D, 2F, 2G, 2H, 2I, 4P, 4F, 4D, 4G$	d^5	$4S, 2P, 3D$	p^3

شکل ۱۵۰۴ ترازهای انرژی پیکربندی np^2 .

برای این دگشتاور مغناطیسی میانگین هر اتم با J متناسب است. این گفته بدان معنی است که ماده مشکل از اتمهای منفرد هنگامی پارامغناطیسی است که $J = 0$ باشد و به ازای $J = 0$ دیامغناطیسی خواهد بود. در حضور میدان مغناطیسی خارجی، ترازهای انرژی حالت LSJ به $+1/2$ زیر تراز (متناظر با سمتگیریهای ممکن و متفاوت دگشتاور مغناطیسی اتم نسبت به میدان مغناطیسی) شکافته می‌شود که همان اثر زیمان است. شکل ۱۵۰۴ شکافتگی انرژی پیکربندی np^2 را نشان می‌دهد. این شکافتگی ناشی از چندین اثری است که تاکنون بر شمردیدم. شکل ۱۱۰۴ برخی ترازهای انرژی اتم کربن را نشان می‌دهد و گویای پیچیدگی ترازهای انرژی برانگیخته اتمهای چند الکترونی است. پیکربندی پایه اتم کرben به صورت $1S^2 2S^2 2p^2$ و جمله حالت پایه نیز $3P$ است که تزدیک به جمله‌های برانگیخته $1D$ و $1S$ قرار دارد. جمله‌های متواالی متناظر با برانگیختگی یکی از الکترونهای $2p$ (که به پیکربندیهای $1S^2 2S^2 2p\ ns$ ، $1S^2 2S^2 2p\ nd$ ، $1S^2 2S^2 2p\ np$ ، $1S^2 2S^2 2p\ ns$ منجر می‌شود) درستون اول نشان داده شده‌اند. جمله‌های ناشی از برانگیختگی یکی از الکترونهای $2S$ ، که به پیکربندیهای $1S^2 2S^2 2p^3$ و $1S^2 2S^2 2p^2$ منجر می‌شود، در دوستون آخر نشان داده شده‌اند. نمادهای نشان داده شده در بالای هرستون نیز با حالت یونی متناظر است که با خارج شدن الکترون برانگیخته به جای می‌مانند. ضمناً، حالت پیکربندی $1S^2 2S^2 2p^3$ مر بوط $4S^5$ با وضع نشان داده شده در شکل ۸.۴ متناظر است.

شکل ۱۲۰۴ برخی ترازهای انرژی اتم اکسیژن را نشان می‌دهد. پیکربندی پایه اکسیژن به صورت $1S^2 2S^2 2p^4$ و جمله حالت پایه آن نیز $3P$ است که در تزدیکی جمله‌های برانگیخته D^1 و S^1 همان پیکربندی قرار دارد. ترازهای نشان داده شده فقط با برانگیختگی یکی از الکترونهای $2p$ ، که به پیکربندیهای $ns^2 2p^3$ و np^3 و $np^2 2p^3$ وغیره منجر می‌شود، متناظرند.

تعداد زیاد ترازهای انرژی دسترس پذیر بهوضوح نشان می‌دهد که طیف اتمهای چند الکترونی خیلی پیچیده‌تر از طیف اتمهای تک الکترونی است. چندین قاعدة گزینش باعث محدودیت گذارهای ممکن می‌شوند. قواعد گزینش مر بوط به گذارهای دو قطبی الکتریکی عبارت اند از



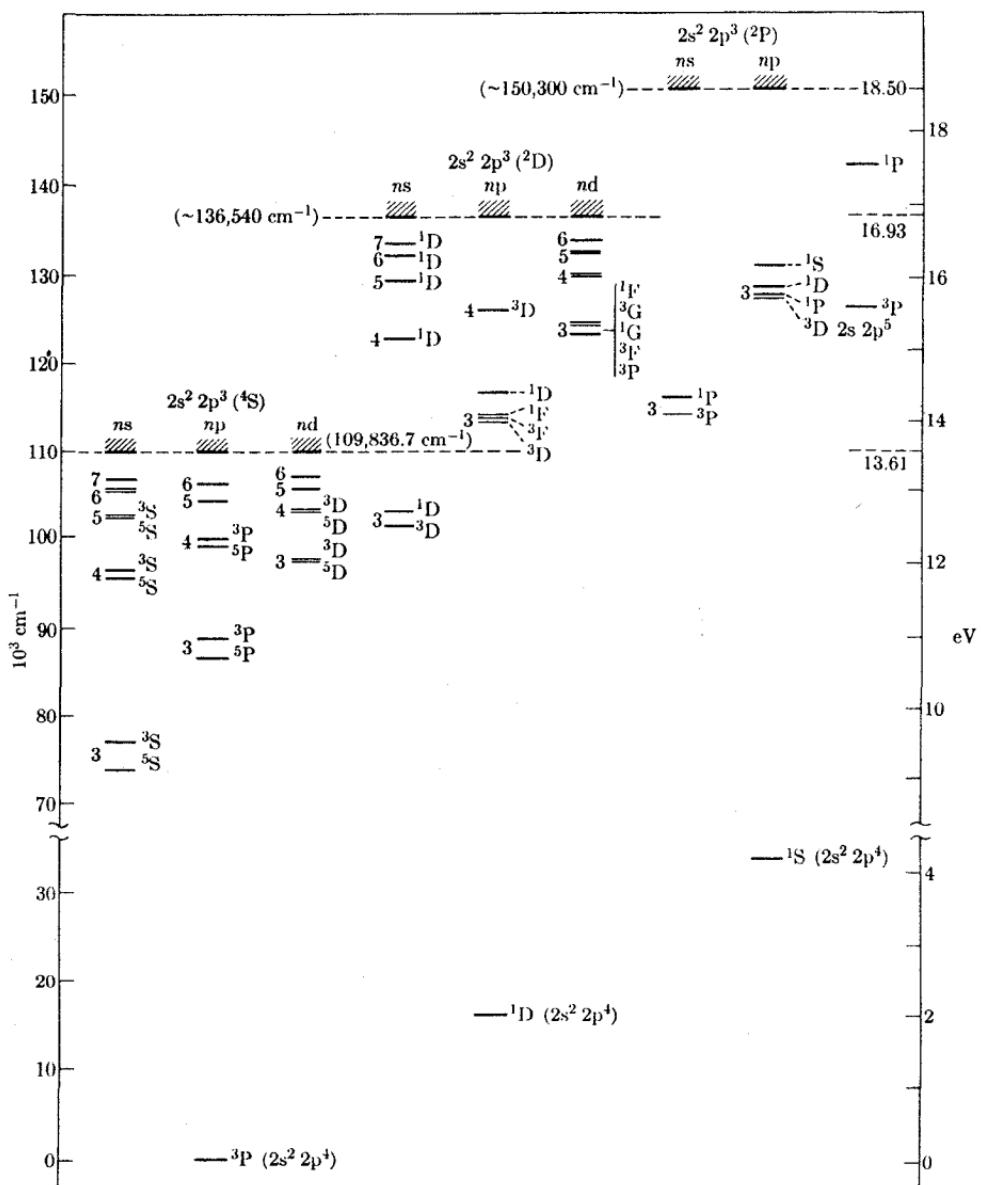
شکل ۱۱۰۴ ترازهای انرژی اتم کربن.

$$\Delta L = \pm 1, \quad \Delta S = 0$$

$$\Delta J = 0, \pm 1 (0 \rightarrow 0) \quad (20.4)$$

$$\Delta M = 0, \pm 1$$

امکان $0 \rightarrow J' = 0 \rightarrow J = 0$ به خاطر قانون پایستگی تکانه زاویه‌ای ممنوع است، زیرا می‌توان نشان داد که فوتون دارای تکانه زاویه‌ای ذاتی یا اسپین مساوی با واحد است (بخش ۲.۹). از این‌رو، محال است که گذار $0 \rightarrow J' = 0 \rightarrow J = 0$ با گسیل (یا جذب) فوتونی که حامل تکانه زاویه‌ای معادل با واحد است وجود داشته باشد، بخ‌آنکه پایستگی تکانه زاویه‌ای را نقض نکند. همچنین $\Delta J = 0$ به ازای $\Delta M = 0$ ممکن نخواهد بود زیرا مجدداً در این



شکل ۱۲۰۴ ترازهای انرژی اتم اکسیژن.

حالات پایستگی تکانه زاویه‌ای مستلزم تغییری در راستای J است، که این حاکم از تغییر در J با یک تغییر متناظر در M است.

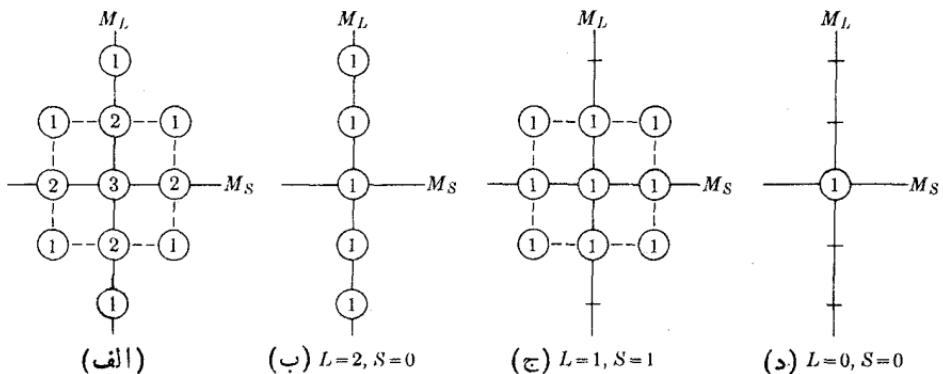
مثال ۳۰۴ تحلیل پیکربندی np^2 .

حل: در این پیکربندی که با $I = 1$ متناظر است، اعداد کوانتومی الکترونها عبارت انداز (n, l, m_l, m_s) و (n, l, m'_l, m'_s) بودند و بنابراین، یا باید در m_l یا در m'_l یا در هر دوی آن اختلاف داشته باشند. مقادیر ممکن m_l و m'_l عبارت اند از $+1, 0, -1$ ، و مقادیر مربوط به m_s و m'_s نیز عبارت اند از $+1/2$ و $-1/2$ بودند. برای سهولت در نمادگذاری، مقادیر n و l را به صورت به اضافه $(+)$ یا منتها $(-)$ نشان می‌دهیم و اعداد کوانتومی مشترک m_l و m'_l (مساوی با یک) را حذف می‌کنیم. جدول ۳۰.۴ ترکیب از اعداد کوانتومی را نشان می‌دهد که با اصل طردسازگارند که هر کدام یک ترکیب ممکن (m_l, m'_l) و (m_s, m'_s) را به دست می‌دهد. این ترکیبها بر حسب مقادیر مشترک $M_s = m_s + m'_s$ و $M_L = m_l + m'_l$ مرتب شده‌اند. هر مجموعه از اعداد کوانتومی به تابع موجی از نوع داده شده با معادله (۱۳.۴) متناظر است.

شکل ۱۳۰.۴ (الف)، که در آن از روش اسلاتر^۱ برای تحلیل پیکربندیها استفاده شده

جدول ۳۰.۴ مقادیر ممکن m_l و m'_l برای پیکربندی np .

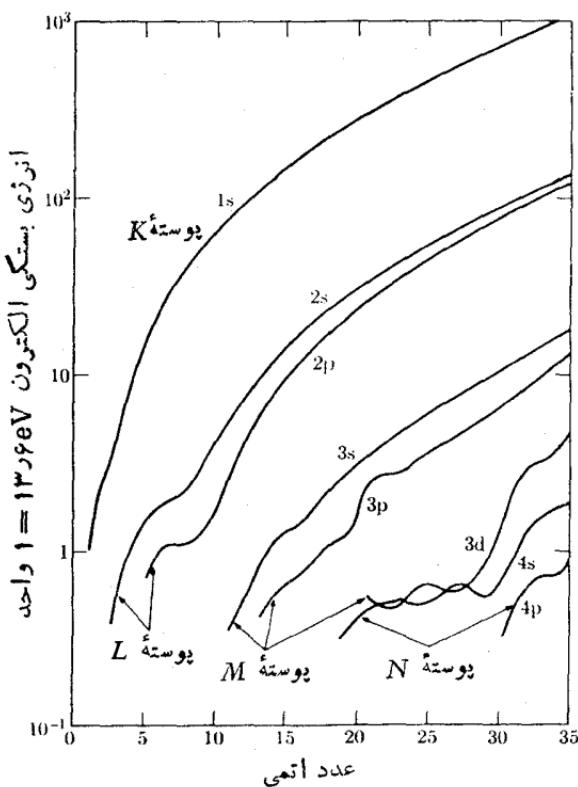
$+1$	0	-1	M_s
$(1, +)(1, -)$			$+2$
$(1, +)(0, +)$	$(1, +)(0, -)$ $(1, -)(0, +)$	$(1, -)(0, -)$	$+1$
$(1, +)(-1, +)$	$(1, +)(-1, -)$ $(0, +)(0, -)$ $(1, -)(-1, +)$	$(1, -)(-1, -)$	0
$(0, +)(-1, +)$	$(0, +)(-1, -)$ $(0, -)(-1, +)$	$(0, -)(-1, -)$	-1
	$(-1, +)(-1, -)$		-2

شکل ۱۳.۴ روش اسلاتن برای به دست آوردن جمله های پیکربندی $n^2 p^2$.

شده است، تعداد تابع موجه ای متفاوتی را نشان می دهد که با هر مقدار از L و M_s متناظر نموده از روی جدول یا از روی شکل دیده می شود که بیشترین مقدار M_L مساوی با ۲ است، و این باید با $L = 2$ یا یک جمله طیفی D متناظر باشد. مقدار $M_L = 2$ فقط به ۵ وابسته است و باید با $S = 0$ متناظر باشد و یک جمله طیفی D تشکیل دهد. این حالت مستلزم پنج تابع موج با $M_s = 0$ و $M_L = -2, -1, 0, 1, 2$ است. این تابع موجها در شکل ۱۳.۴ (ب) نشان داده شده اند. ده تابع موج با قیمانده در شکلهای ۱۳.۴ (ج) و (د) دسته بندی شده اند. آرایش (ج) شامل تمام ۹ ترکیب $M_L = -1, 0, +1$ و $M_s = 1, 0, -1$ است و بنابراین با جمله ای با $L = 1$ و $S = 1$ با $M_s = 0$ متناظر است. بالاخره، در (د)، آخرین تابع موج را با $M_s = 0$ و $M_L = 0$ داریم که باید با جمله ای با $L = 0$ و $S = 0$ ، یا $S = 1$ متناظر باشد. از این رو، تنها جمله های ممکن پیکربندی $n^2 p^2$ را $1S^2$ ، $1D^2$ ، و $3P^2$ تشکیل می دهند.

۶.۶ اتمهای با یک یا دو الکترون ظرفیت

در مواردی که اتمها از پوسته های تکمیل شده و یک یا دو الکترون اضافی تشکیل شده اند می توانیم نظریه عمومی ساختار اتم که در بخش های قبل مطرح شد را از یک راه خیلی ساده توضیح دهیم. الکترونها یکی که پوسته های تکمیل شده را پر می کنند، هفز یا هسته مرکزی اتم را تشکیل می دهند و الکترونها با قیمانده نیز به الکترونها ظرفیت معروف اند. انرژی بستگی الکترونها هفز بیشتر از انرژی بستگی الکترونها ظرفیت است و همان طور که در شکل ۱۴.۴ نشان داده شده است، با عدد اتمی به سرعت افزایش می یابد. این شکل از انرژی بستگی الکترونها $1S^2$ ، $2S^2$ ، $2P^6$ ، و مانند آن را بر حسب تابعی از عدد اتمی به دست می دهد. بنابراین، الکترونها مغز قویاً مقید اند و در اکثر فرایندهایی که اتم در آنها



شکل ۱۶.۴ انرژی بستگی الکترونهای داخلی به صورت تابعی از عدد اتمی.

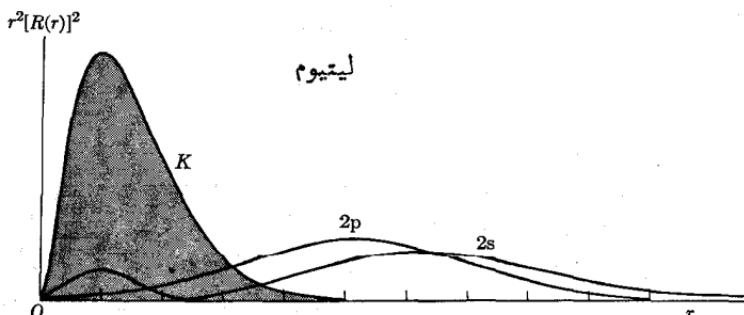
شرکت می‌کند، عملاً تحت تأثیر قرار نمی‌گیرند. در واقع الکترونهای ظرفیت عمدتاً عامل خواص شیمیایی اتم‌اند. این الکترونهای در واکنشهای شیمیایی و پیوندهای شیمیایی شرکت می‌کنند.

به راحتی می‌توان نشان داد که یک پوستهٔ کامل، که با حداکثر ظرفیت خود از الکترون پوشیده است، لزوماً باید مقادیر $L=0$ و $S=0$ را داشته باشد. به عبارت دیگر، یک پوستهٔ تکمیل شده و از آن جمله مغز، در تکانهٔ زاویه‌ای مداری یا در اسپین اتم شرکت نمی‌کند. بنابراین، تکانهٔ زاویه‌ای مداری و اسپین اتم هردو به طور کامل از الکترونهای ظرفیت اتم ناشی می‌شوند. به عنوان مثال، در مورد انتهای یا یک الکترون ظرفیت، اسپین اتم برای برآورده شدن، تمام ترازهای انرژی کسه فقط در آنها الکترون ظرفیت برانگیخته است با $S=1/2$. در این اتمها $L=1$ که در آن $1/2$ تکانهٔ زاویه‌ای مداری الکترون ظرفیت است.

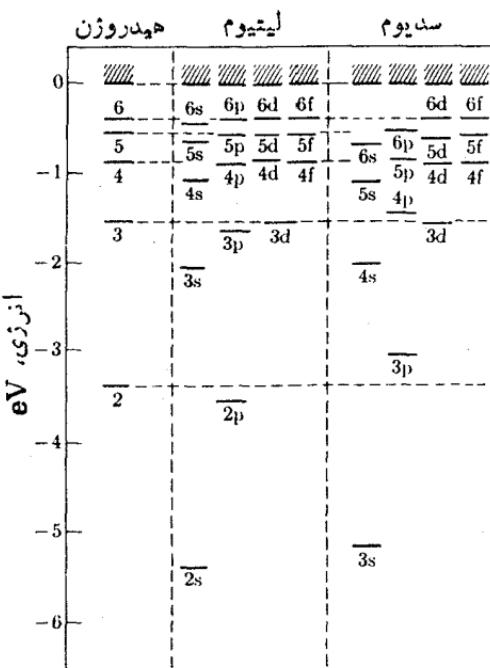
ساده‌ترین اتم با یک الکترون ظرفیت اتم لیتیوم ($Z=3$) است. این اتم یک

الکترون خارجی یا ظرفیت $2 = Z - 1$ الکترون مغز دارد. دو الکترون مغز، تراز با $n = 1$ را اشغال می‌نمایند و پیکربندی 18° را تشکیل می‌دهند. هر گاه الکترون ظرفیت به طریقی حرکت کند که به داخل مغز نفوذ نکند، میدان مؤثر وارد بر آن میدانی است که از بار $+2e$ هسته و بار $-2e$ – مغز، یا به عبارت دیگر از بار مؤثر $+e$ نتیجه می‌شود. بنابراین، حرکت و ترازهای انرژی الکترون ظرفیت شبیه است به حرکت و ترازهایی که برای اتم هیدروژن به دست آوردیم. با توجه به بحث قبلی ما در بارهای تابع موجها که در بخش ۵.۳ ارائه شد، این موضوع تقریباً فقط هنگامی صادق است که تکانه زاویه‌ای $S = 1$ بزرگ باشد. اما برای مقادیر کوچک تکانه زاویه‌ای، و مخصوصاً برای حالاتی $S = 0$ مدار الکترون ظرفیت تا داخل مغز گسترش می‌یابد، و حتی به نزدیکیهای هسته نیز می‌رسد. مدار الکترون ظرفیت تا داخل مغز گسترش می‌یابد، و حتی به نزدیکیهای هسته نیز می‌رسد.

شکل ۱۵.۴ توزیع بار شعاعی مغز لیتیوم را همراه با توزیع بار شعاعی الکترون ظرفیت برای حالتای $2s$ و $2p$ نشان می‌دهد (توزیع بار شعاعی متناسب است با $r^2[R(r)]^2$ ، شکل ۱۳.۳ را بیینید). بنابراین، می‌بینیم که الکترون ظرفیت در حین حرکت خود، مدت زمانی را در داخل مغز سپری می‌کند؛ و میزان نفوذ آن برای مدار s بیشتر از مدار p است. بار مؤثری که الکترون ظرفیت در ضمن حرکت خود دریک مدار نفوذی احساس می‌کند از $+e$ (هنگامی که خیلی از مغز دور است) تا $+2e$ (هنگامی که به داخل مغز نفوذ کرده است) تغییر می‌کند. انرژی متناظر نیز بین انرژی هیدروژن ($Z = 1$) و انرژی Li^{2+} ($Z = 3$)، قرار می‌گیرد. چون نفوذ به تکانه زاویه‌ای بستگی دارد، انرژی الکترون ظرفیت نیز به تکانه زاویه‌ای بستگی خواهد داشت. هر چه تکانه زاویه‌ای کوچکتر باشد، انرژی نیز کوچکتر (منفی تر) و در نتیجه، نفوذ بیشتر خواهد بود. بنابراین، به جای نمودار تراز انرژی شکل ۸.۳، که در آن تمام حالاتی با n یکسان، بدون توجه به تکانه زاویه‌ای خود مقدار انرژی یکسان دارند، نموداری خواهیم داشت که در شکل ۱۶.۴ برای اتمهای با یک الکترون ظرفیت (لیتیوم و سدیوم) رسم شده است. ترازهای انرژی هیدروژن تغییر برای مقایسه نشان داده شده‌اند. می‌بینیم که هر چه مقدار n و تکانه زاویه‌ای $/$ بزرگتر باشند، ترازهای انرژی لیتیوم و سدیوم به ترازهای هیدروژن نزدیکتر می‌شوند، زیرا



شکل ۱۵.۴ توزیع بار شعاعی مغز و الکترون ظرفیت در حالاتی $2s$ و $2p$ در اتم لیتیوم.



شکل ۱۶.۴ ترازهای انرژی هیدروژن، لیتیوم، و سدیوم.

مدارها کمتر نفوذپذیرند و میدان کولنی مؤثر با $Z = 1$ متناظر است. اما مدارهای با نفوذپذیری بیشتر دارای ترازهای انرژی هستند که از ترازهای هیدروژن کاملاً متمایز است. گذارهای ممکن الکترون ظرفیت از قواعدگرینش (۱۷۰۳) پیروی می‌کنند و سریهای طیفی زیر را به دست می‌دهند

$$\text{سری تیز} \quad ns \rightarrow n'p$$

$$\text{سری اصلی} \quad np \rightarrow n's$$

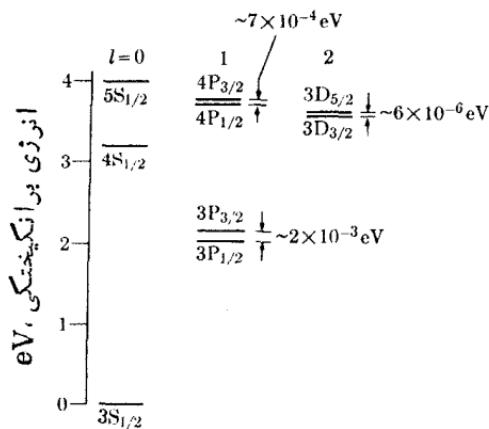
$$\text{سری پخشیده} \quad nd \rightarrow n'p$$

$$\text{سری برگمان} \quad nf \rightarrow n'd$$

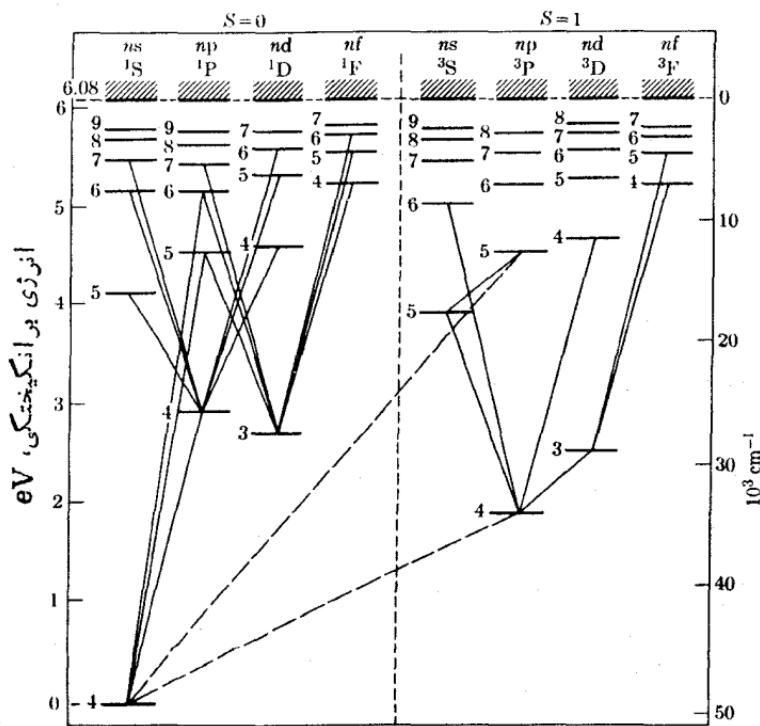
...

در نتیجه برهم کنشهای اسپین-مدار، تمام ترازهای انرژی شکل ۱۶.۴ (به استثنای ترازهای S) دوتایی اند و فاصله جدایی آنها با $S \cdot L$ متناسب است، از این‌رو، به عنوان مثال، ترازهای واقعی انرژی سدیوم، که در آن فقط الکترون ظرفیت برانگیخته می‌شود، به صورتی است که در شکل ۱۷.۴ نشان داده شده است.

در مورد اتمهای با دو الکترون ظرفیت، وضع خیلی شبیه به آن چیزی است که در مورد اتم هلیوم گفته شد. برایند اسپین دو الکترون می‌تواند مقدار ۰ یا ۱ باشد و ترازهای



شکل ۱۷۰۴ ساختار درین ترازهای انرژی اتم سدیوم که از برهم‌کنش اسپین-مدار ناشی شده است.

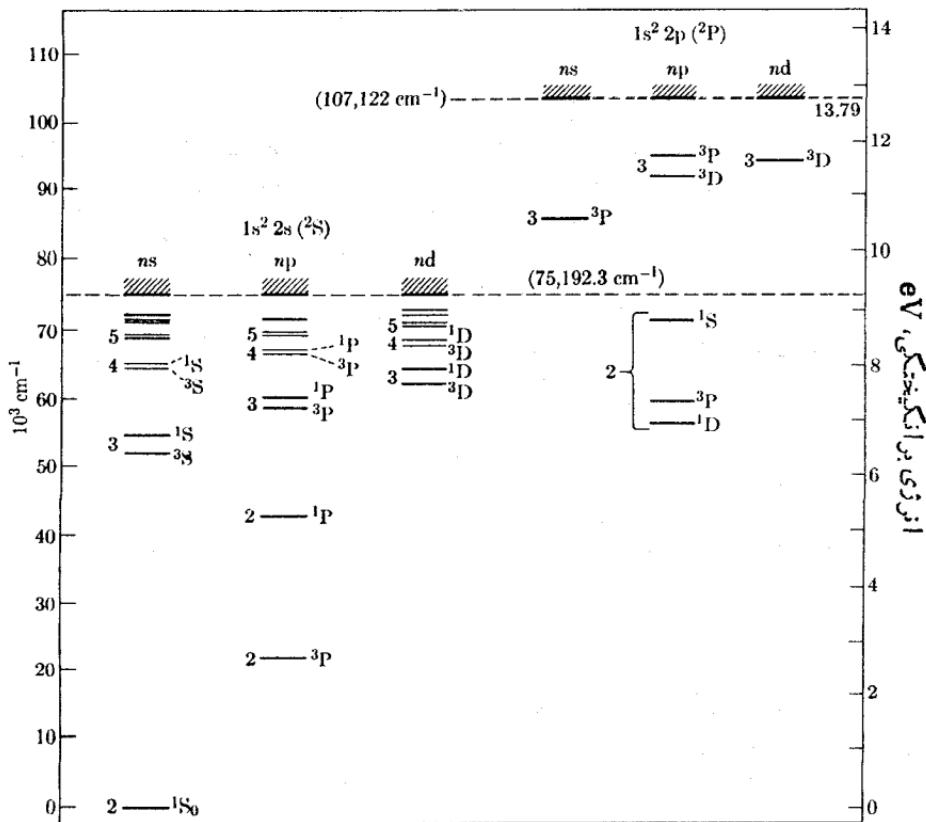


شکل ۱۸۰۴ ترازهای انرژی کلسیوم همراه با پارهای از گذارها.

انرژی در دو گروه تک تابی ($S=0$) و سه تابی ($S=1$) قرار می‌گیرند. تک تابیها با دو الکترون ظرفیتی که اسپینهای آنها پاد موازی‌اند و سه تابیها با دو الکترون ظرفیتی که اسپینهای آنها موازی‌اند متناظرنند. این حالت مرتبه با اتم کلسیوم، منیزیوم، بریلیوم، منیزیوم، کلسیوم، و مانند آنهاست. شکل ۱۹.۴ ترازهای انرژی اتم کلسیوم را نشان می‌دهد. این ترازها با وضعی متناظرنده که در آن تنها یک الکترون ظرفیت به صورت $4S^2$ است، چون در حالت پایه اتم کلسیوم، پیکربندی الکترونهای ظرفیت به صورت $4S^2$ است، حالتهای برانگیخته با $4S\,nl$ متناظرند که در آن $n=4, 5, 6, \dots$ است. مقادیر nl الکترون برانگیخته در بالای شکل نشان داده شده‌اند. برخی از گذارهای ممکن نیز در شکل دیده می‌شوند. این گذارها باید از قواعد گرینش (۱۷.۳) پیروی کنند. دو خط چین نشان داده شده در شکل عبارت اند از گذارهای ازیز حالت سه تابی به یک حالت تک تابی.

این گذارها قاعدة گرینش $\Delta S = 0$ را نقض می‌کنند و بنابراین بسیار ضعیف‌اند.

البته این امکان نیز وجود دارد که هر دو الکترون ظرفیت برانگیخته شوند و ترازهای انرژی جدیدی را مطابق آنچه در شکل ۱۹.۴ برای بریلیوم نشان داده شده است، ایجاد



شکل ۱۹.۴ ترازهای انرژی اتم بریلیوم.

کنند. پیکربندی حالت پایه اتم برایوم به صورت $1s^2 2s^2$ است. سه ستون اول با برانگیختگی تنها یک الکترون ظرفیت متناظرند (همان طور که در شکل ۱۰.۴ برای کلسیوم نشان داده شده است)، و پیکربندیها عبارت اند از $n=1$. ۱۸۲۵. سه ستون با قیمانده باحالتی متناظرند که در آن از دو الکترون ظرفیت برانگیخته یکی به حالت $2p$ و دیگری به حالت $n=2$ می‌رود. در این صورت پیکربندیها عبارت اند از $1s^2 2p^6$. البته حالتهای برانگیخته دیگری نیز وجود دارند.

این تحلیل از اتمهای بایک یا دو الکترون ظرفیت برای بیان این حقیقت که تحلیل ساختار اتمی بسیار پیچیده است کافی به نظر می‌رسد.

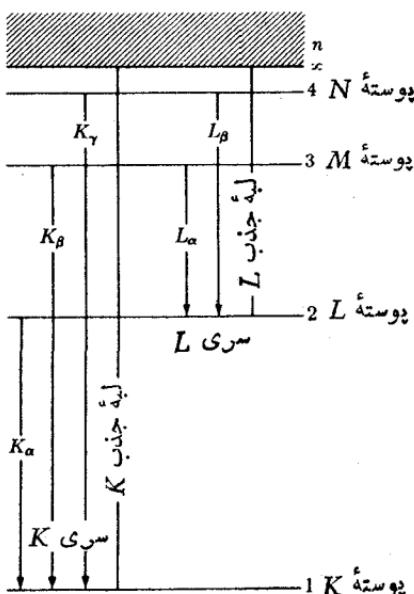
۷.۴ طیفهای پرتو ایکس

تاکنون فقط برانگیختگی الکترونهای ظرفیت را که به طیف نوی منجر می‌شود بررسی می‌کردیم. باید توجه داشت که امکان برانگیختگی الکترونهایی که پوسته‌های تکمیل شده مغز را اشغال می‌کنند نیز وجود دارد. این برانگیختگیها، پرتو ایکس مشخصه‌ای که اتمها گسیل (یا جذب) می‌کنند را ایجاد می‌کنند.

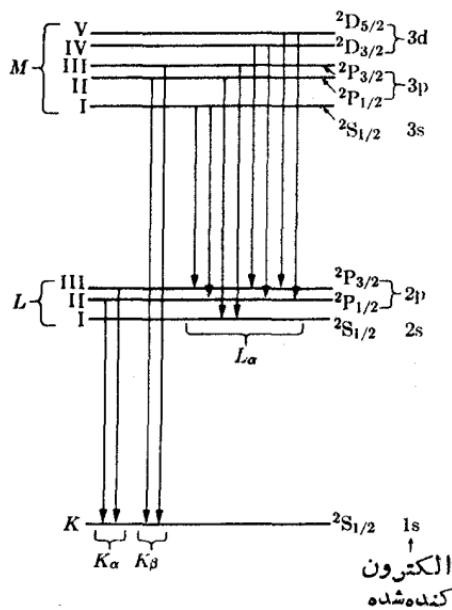
در شکل ۱۰.۱، توزیع شدت را بر حسب تابعی از طول موج تابش ترمی حاصل از آنتنی کاتود یک لامپ پرتو ایکس از جنس مولیبدن، به ازای چندین ولتاژ مطالعه کردیم. با افزایش ولتاژ، قله‌های خیلی تیز و مشخص در شدت پرتو ایکس مشاهده می‌شود، که با طول موجهای کاملاً معین متناظرند. در شکل ۱۰.۱، قله‌ها برای اولین بار هنگامی ظاهر می‌شوند که ولتاژ اعمال شده مساوی با 25 kV است. (ولتاژ برانگیختگی واقعی برابر است با 25 kV). این قله‌ها به پروتوهای ایکس مشخصه معروف‌اند. طول موج قله‌ها از ولتاژ به کار رفته مستقل اند ولی به ماده هدف بستگی دارند.

توضیح پرتو ایکس مشخصه راحت است. هنگامی که الکترونهای موجود در لامپ پرتو ایکس با هدف برخورد می‌کنند، انرژی آنها ممکن است برای کنند یکی از الکترونهای مغز کافی باشد. فرض می‌کنیم که الکترون پرتاب شده در پوسته K قرار دارد. هنگامی که الکترون K کنده شود، یک جای خالی (با حفره) در پوسته K به جای می‌ماند. الکترون دیگری در قرار از جای خالی بالاتر مغز (یا شاید یک الکترون ظرفیت، یا حتی یک الکترون آزاد) می‌تواند این جای خالی ایجاد شده در پوسته K را اشغال کند. چون مقدار انرژی مورد بحث نسبتاً قابل توجه است، لذا تابش گسیل شده به وسیله الکترونی که این جای خالی را اشغال می‌کند در ناحیه پرتو ایکس طیف قرار می‌گیرد. الکترونی که جای خالی پوسته K را اشغال می‌کند، می‌تواند از پوسته‌های L ، M ، N ، و مانند آن آمده باشد و بنابراین، یک سری خطوط پرتو ایکس موجود خواهد بود که با K_α ، K_β ، K_γ ، ... مشخص می‌شوند. هر گاه جای خالی در پوسته L ایجاد شود، الکترونها می‌توانند از پوسته‌های M ، N ، و مانند آن به این جای خالی بیانند که در نتیجه خطوط پرتو ایکس دیگری چون L_α

L_B و مانند آن را گسیل کنند، و به همین ترتیب. در شکل ۲۰.۴ گذارهای پرتوایکس در اتمی با $Z=36$ به طور طرح وار نشان داده شده‌اند. توجه کنید که گسیل پرتوایکس فقط هنگامی امکان پذیر است که یک جای خالی در پوسته داخلی به وجود آمده باشد، زیرا طبق اصل طرد، گذار از یک تراز بالاتر به تراز پایینتری که کاملاً اشغال شده متوجه است و در نتیجه، چنین گذاری رخ نخواهد داد. جای خالی در پوسته داخلی ممکن است با جذب تابش نیز تولید شود، که، به اثر فوتوالکتریک برای الکترونهای پوسته‌های K , L , M , N ، و مانند آن منجر می‌شود. در واقع گذارهای پرتوایکس پیچیده‌تر از آن چیزی است که می‌توان از شکل ۲۰.۴ استنباط کرد، زیرا انرژی آزاد شده به جمله‌های اولیه و نهایی وابسته است. به عنوان مثال، هنگامی که الکترون ۱S از پوسته K کنده شود، انرژی یون ایجاد شده منحصر به فرد است. ولی هرگاه این الکترون از پوسته پر L کنده شود، ممکن است الکترون ۲S یا الکترون ۲p باشد. در مورد اول، پیکربندی الکترونهایی که در پوسته باقی می‌مانند به صورت $2S\ 2P^6$ است که با حالت $S_{1/2}$ متناظر است ولی در مورد دوم، پیکربندی الکترونهایی که در پوسته باقی می‌مانند به صورت $2S^2\ 2P^5$ است که با حالت‌های $P_{3/2}$ یا $P_{1/2}$ متناظر نماید. بنابراین، سه حالت ممکن برای پوسته L منهای یک الکترون وجود دارد که هر کدام انرژی متفاوتی داردند. برای پوسته M منهای یک الکترون، تعداد پنج حالت ممکن وجود دارد و به همین ترتیب. این حالتها همراه با برخی از گذارهای پرتوایکس حاصل در شکل ۲۱.۴



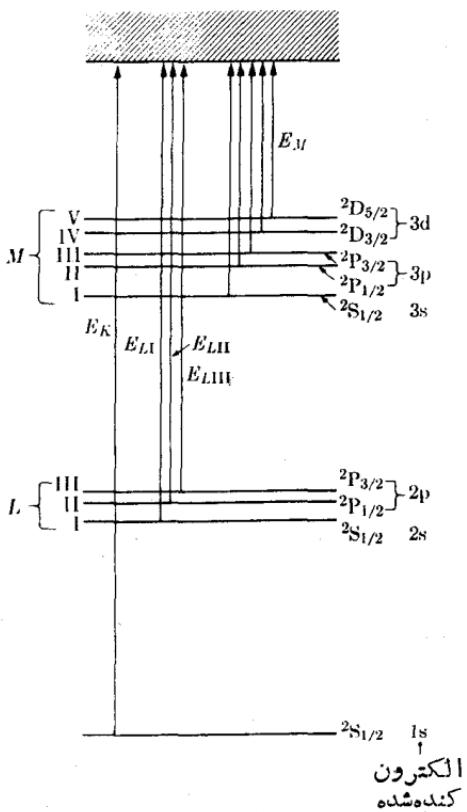
شکل ۲۰.۴ گذارهای پرتوایکس در اتمی با عدد اتمی $Z=36$



شکل ۲۱۰۴ ساختار ریز گذارهای پرتو ایکس.

نشان داده شده‌اند. از این‌رو، خطوط K_α و K_β دوتایی‌اند و خط L_α ترکیبی است از هشت خط نزدیک بهم، و به همین ترتیب.

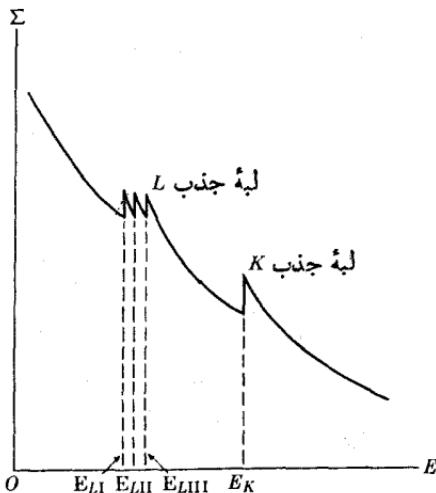
این ساختار ریز ترازهای انرژی در ضریب جذب خطی مربوط به اثر فوتوالکترون نیز پدید می‌آید. در شکل ۲۱۰۴ مشاهده می‌شود که یک کمینه انرژی مشخص E_K برای یونیدن اتم از طریق کندن یک الکترون K مورد نیاز است. ولی هر گاه یک الکترون L کنده شود، بسته به اینکه از کدام حالت کنده شده باشد، سه انرژی یونش ممکن، $E_{L\alpha}$ ، $E_{L\beta}$ ، $E_{L\gamma}$ وجود خواهد داشت. به طریق مشابه، هر گاه الکترون از پوسته M آمده باشد، تعداد پنج انرژی یونش وجود خواهد داشت، و به همین ترتیب. این گفته بدان معنی است که وقتی تابش الکترومغناطیسی بر ماده‌ای می‌تابد، ضریب جذب خطی یا سطح مقطع ماکروسکوپیکی Σ برای اثر فوتوالکترون یک (بهش ۹۰۱) همانند آنچه در شکل ۲۱۰۴ نشان داده شده است، به صورت تابعی از انرژی تابش تغییر می‌کند. به طور کلی با افزایش انرژی فوتون یا کاهش طول موج، Σ نقصان می‌یابد. هنگامی که انرژی فوتون بالاتر از کمینه مقدار لازم برای کندن الکترون L قرار می‌گیرد، Σ ناگهان افزایش می‌یابد، زیرا در این صورت فوتونها با الکترونهای بیشتری می‌توانند بر هم کنش کنند. تنها در این مورد تعداد سه‌له نزدیک بهم وجود دارد که به ترتیب به $E_{L\alpha}$ ، $E_{L\beta}$ ، $E_{L\gamma}$ متناظرند. هنگامی که انرژی فوتون در بالای مقدار E_K قرار می‌گیرد، افزایش تندیگری در مقدار Σ دیده می‌شود زیرا فوتونها برای کندن یک الکترون K انرژی کافی دارند. این تغییرات ناگهانی در Σ به لبه‌های جذب معروف‌اند.



شکل ۲۷.۴ گذارهای ناشی از جذب پرتوهای ایکس. این جذب با گسیل الکترون همانه است.

لبه جذب K برای سرب نیز در شکل ۱۹.۱ نشان داده شده است. توجه کنید که، به طور کلی، انرژیهای (یا طول موجهای) مورد بحث در گسیل و جذب پرتو ایکس، به ذلیل متفاوت بودن ترازهای انرژی، کاملاً یکسان نیستند. جذب و گسیل پرتو ایکس هردو از وسایل بسیار مفیدی هستند که به کمک آنها می‌توان اطلاعات قابل توجهی در مورد پوسته‌های داخلی اتم بدست آورد.

در بعضی موارد، نوتون گسیل شده در گذار پرتو ایکس ممکن است به وسیله الکترون دیگری از همان اتم جذب و بنابراین در نتیجه اثر فوتوالکتریک داخلی، الکترون اخیر به بیرون پرتاپ شود. این فرایند تبدیل داخلی پرتو ایکس به فوتوالکترونها به اثر اوژه معروف است.



شکل ۲۳۰۴ تغییرات ضریب جذب خطی برای پرتوهای ایکس و گاما بر حسب تابعی از انرژی فوتون.

مسائل

۱۰۴ ترازهای انرژی اتمهای هلیوم گونه‌را، هنگامی که یک الکترون در حالت پایه ($n=1$) و الکترون دیگر در حالت برانگیخته ($n > 1$) است، می‌توان به صورت زیر بیان کرد

$$E = -RhcZ^2 - \frac{Rhc(Z-1)^2}{n^2}$$

در این رابطه فرض بر این است که الکترون در حالت پایه یک بار هسته‌ای را به طور کامل می‌پوشاند. آیا این فرض یک فرض موجه‌است؟ ترازهای انرژی هلیوم را به ازای n مساوی با ۲، ۳، و ۴ محاسبه و با نتیجه تجربی مقایسه کنید. چرا با افزایش n دقت رابطه بالا برای افزایش E می‌باشد؟

۲۰۴ سه تابع χ_A (معادله ۱۵.۴) را به صورت دترمینانی بنویسید. توجه کنید که تابع موج به ازای $M_s = 0$ شامل دو دترمینان است.

۳۰۴ حالت پایه لیتیوم دارای پیکربندی الکترونی $1S^2 2S^2 2P^6$ است. تابع موج را برای حالتی که $M_s = 1/2$ است، به صورت دترمینانی بنویسید.

۴۰۴ برای پیکربندی p (جدول ۲۰.۴) تابع موجهای دترمینانی متناظر با $M_L = 2$ ، $M_s = 0$ ، $M_L = 1$ ، $M_s = 1$ را بنویسید.

۵.۴ یک سیستم سه الکترونی در پیکربندی sp^2 را در تقریب تک الکترونی در نظر می‌گیریم. تابع موج کل را به صورت دترمینانی طوری بنویسید که با $M_L = 1/2$ و $M_S = 1/2$ متناظر باشد.

۶.۴ با فرض اینکه پیکربندی الکترونی یک اتم به صورت $4s\ 3d\ 4p$ است، تمام تابع موجهای ممکنی را که با $M_L = 1$ و $M_S = 3/2$ متناظر نند بنویسید. از صورت دترمینانی استفاده کنید.

۷.۴ پیکربندی حالت پایه اتمهای زیر را به دست آورید: (الف) سیلیسیوم، (ب) منگنز، (ج) روییدیوم، و (د) نیکل. جمله طیفی حالت پایه آنها را نیز بنویسید.

۸.۴ پیکربندی حالت پایه و نیز تعداد الکترونهای زوج نشده در اتمهای زیر را تعیین کنید: (الف) گوگرد، (ب) کلسیوم، (ج) آهن، و (د) بریلیوم.

۹.۴ بر روی نموداری مشابه با شکل ۷.۴، حالتها را اشغال شده برای اتمهای سیلیسیوم، کلر، و آرسنیک را هنگامی که در پیکربندی حالت پایه قرار دارند نشان دهید. (ب) پیکربندی الکترونی و جمله‌های طیفی پایه هر کدام را بنویسید.

۱۰.۴ زاویه میان تکانه زاویه‌ای کل و مداری را برای حالت $D_{3/2}$ محاسبه کنید.

۱۱.۴ برای پیکربندیهای زیر، جمله‌های طیفی را به دست آورید و نشان دهید که در هر مورد، کدام جمله طیفی دارای پایینترین انرژی است: (الف) ns ، (ب) np^3 ، (ج) $(np^2)(n's)$ ، (د) $(n'p^5)$ ، (ه) $(n'd^2)$ ، و (و) $(nd)(n'd)$.

۱۲.۴ تمام گذارهای تابشی ممکن اکسیژن را هنگامی که پیکربندی بر انگیخته به صورت $2D(2D)\ 2S(2S)\ 2p^3$ است بنویسید (شکل ۱۲.۴).

۱۳.۴ با توجه به شکل‌های ۱۱.۴ و ۱۲.۴، پارهای از گذارهای ممکن را که با قواعد گزینش سازگاری دارند ترسیم کنید. اعداد موج این گذارها را تعیین و با مقادیر تجزیی مقایسه کنید.

۱۴.۴ جمله‌های طیفی پیکربندی np^3 را محاسبه کنید.

۱۵.۴ مقادیر S ، L ، و J برای جمله‌های طیفی $1S_0$ ، $2S_{1/2}$ ، $1P_1$ ، $3P_2$ ، $1D_2$ ، $5D_1$ ، $6F_{7/2}$ را به دست آورید.

۱۶.۴ جمله‌های متناظر با پیکربندی nd^2 را به دست آورید. نتیجه به دست آمده را برای تعیین حالت پایه و اولین حالت بر انگیخته تیتانیوم به کار بروید.

۱۷۰۴ نشان دهید که پوسته کامل nI باید لزوماً $L = S = 0$ را دارا باشد.

۱۸۰۴ دوالکترون هم ارز p دارای جفت شدگی قوی اسپین-مدارند. هر گاه مسئله به صورت جفت شدگی $z-z$ در نظر گرفته شود، مقادیر ممکن تکانه زاویه‌ای برایند را به دست آوریده با در نظر گرفتن جفت شدگی $L-S$ ، مسئله را تکرار کنید. آیا در هر مورد به تعداد دفعات یکسان مقدار یکسانی برای J به دست می‌آید؟

۱۹۰۴ در جفت شدگی $L-S$ ، می‌توان گشتاور مغناطیسی اتم را به صورت

$$\mathbf{M}_{\text{ave}} = -(e/2m_e)g\mathbf{J}$$

به دست آورد؛ \mathbf{J} تکانه زاویه‌ای کل اتم است و g با معادله (۴۰.۳) داده می‌شود، که در آن I ، S ، و z با L ، S ، و J تعویض شده‌اند. مقدار g را برای کلسیوم و آلومینیوم به دست آورید. شکافتگی جمله $3p$ تحت تأثیر یک میدان مغناطیسی ضعیف را بررسی کنیده. شکافتگی را در صورتی که میدان مغناطیسی قوی باشد پیدا کنید.

۲۰۰۴ اثر زیمان را در میدان‌های مغناطیسی ضعیف و قوی برای گذارهای $3D \rightarrow 3F$ و $1D \rightarrow 1F$ در کلسیوم بررسی کنید.

۲۱۰۴ گذار $41P \rightarrow 41D$ در کلسیوم به یک تک خط در 6439 \AA تبدیل می‌شود. هر گاه کلسیوم در میدان مغناطیسی T را در مورد چه طول موجه‌ای مشاهده می‌شود؟

۲۲۰۴ فاصله جدای نسبی میان ترازهای مختلف چندتایی LSJ ناشی از برهم کش اسپین-مدار را می‌توان متناسب با $\mathbf{S} \cdot \mathbf{L}$ در نظر گرفت. این رابطه را در مورد چندتاییهای $3F$ و $3D$ به کار ببرید. ترازهای انرژی هر چندتایی را ترسیم و گذارهای مجاز $3D \rightarrow 3F$ را با پیکان مشخص کنید.

۲۳۰۴ مسئله قبل را برای حالت مربوط به گذارهای $4D \rightarrow 4S$ و $4P \rightarrow 4D$ تکرار کنید.

۲۴۰۴ با استفاده از مقادیر آمده در شکل ۱۷.۴ فاصله جدای طول موجهای خطوط D سدیوم را محاسبه کنید. از روی نتیجه به دست آمده ثابت a در رابطه $E_{SL} = aS \cdot L$ را برای حالتهای $3P$ برآورد کنید.

۲۵۰۴ گذار $P \rightarrow 3D$ در سدیوم را تحلیل کنید. جدای طول موجهای این گذار را در صورت وجود، تعیین کنید.

۲۶۰۴ انرژی فوتونهای «سرخ» (6500 \AA) و «آبی» (4500 \AA) را بر حسب الکترون ولت محاسبه کنید. با به کار بردن مقیاس انرژی شکل ۱۸.۴، تعیین کنید که کدام یک از گذارهای تک تایی و سه تایی برای کلسیوم در گستره مرئی طیف قرار دارند. برآوردهای تقریبی خود را با جدول طول موجهای مقایسه کنید.

۲۷۰۴ رابطه ترازهای انرژی الکترون ظرفیت در اتمهای بایک الکترون ظرفیت، به صورت زیر است

$$E_n = -Rhc(Z-\delta)^2/(n-\delta)^2$$

که در آن δ ثابت استنار و δ نقص کوانتومی است (که به مقادیر n و Z الکترون ظرفیت مورد نظر وابسته است). مقادیر δ برای لیتیوم و سدیوم عبارت اند از

s p d

$$\text{Li}(Z=3) \quad \quad \quad 0.504 \quad 0.545 \quad 0.555$$

$$\text{Na}(Z=11) \quad \quad \quad 0.588 \quad 0.637 \quad 0.651$$

برای δ ، مقداری مساوی با تعداد الکترونهای موجود در مغز اختیارمی شود. انرژی حالت پایه و اولین دو سطح بر انگیخته الکترون ظرفیت را در لیتیوم و سدیوم به دست آوریده [دهنمایی: از شکل ۱۶.۲ استفاده کنید].

۲۸۰۴ گذار از تراز $3p$ به تراز $3s$ سدیوم به گسیل خطی با طول موج 5890 \AA منجر می شود (از ساختار دوتایی چشم می بوشیم). با به کار بردن مقادیر ترازهای انرژی داده شده با رابطه مسئله ۲۷.۴، طول موج را محاسبه و با نتیجه تجربی مقایسه کنید. مسئله را برای گذار $2s \rightarrow 2p$ در لیتیوم تکرار کنید.

۲۹۰۴ به کمک اطلاعات موجود در شکل ۱۶.۴، انرژی ابهای جذب K و L را برای آلومینیوم و اکسیژن برآورد کنید. منحنی جذب پرتو ایکس را برای این دو ماده در همان ناحیه رسم کنید.

۳۰۰۴ خطوط K_{α} زیر محاسبه شده اند

5.36 \AA	گوگرد	9.87 \AA	منیزیوم
2.29 \AA	کروم	3.35 \AA	کلسیوم
1.54 \AA	مس	1.79 \AA	کوبالت
0.21 \AA	تنگستن	0.93 \AA	روبیلیوم

ریشه دوم بسامد K_{α} را بر حسب عدد اتمی عنصر رسم کنید. در سال ۱۹۱۲، یکی از شاگردان جوان ارنسٹ رادرفورد به نام موزلی یک رابطه تجربی به صورت $\sqrt{v} = A(Z - c)$ به دست آورد (از این رابطه برای توضیح مفهوم عدد اتمی استفاده می شود). به کمک شکل، این رابطه را اثبات و مقادیر A و c را برآورد کنید. رابطه موزلی را توضیح دهید.

۳۱۰۴ طول موجها و انرژیهای خطوط K_{α} پرتو ایکس آلومینیوم، پتاسیوم، آهن، نیکل،

روی، مولیدن، و نفره را محاسبه کنید. مقادیر انرژی را با مقادیر نشان داده شده در شکل ۱۴.۴ مقایسه کنید. از تابع موزلی که در مسئله قبل آمد استفاده کنید.

۳۲۰.۴ طول موج خط K_{α} کو بالت $\text{Å} 7785$ است. اختلاف انرژی میان اوربیتا لهای $2p$ در کو بالت چقدر است؟ این مقدار را با اختلاف انرژی میان اوربیتا لهای $2p$ در هیدروژن (یعنی اولین خط لیمان) مقایسه کنید. چرا این اختلاف برای کو بالت خیلی بیشتر از اختلاف متاظر برای هیدروژن است؟

۳۳۰.۴ (الف) لبه جذب K برای تنگستن برابر $\text{Å} 178$ و میانگین طول موجهای خطوط سری K نیز برابر $\text{Å} 179$ است. $K_{\alpha} = \text{Å} 184$ ، $K_{\beta} = \text{Å} 182$ و $K_{\gamma} = \text{Å} 179$. نمودار تراز انرژی پرتو ایکس تنگستن را شیوه آنچه در شکل ۲۰.۴ ارائه شد، رسم کنید. (ب) چه کمینه انرژی برای برانگیختن سری L تنگستن مورد نیاز است؟ طول موج خط L_{α} را تعیین کنید.

۳۴۰.۴ لبه جذب L در تنگستن برابر $\text{Å} 152$ است. با فرض اینکه یک فوتون به وسیله یکی از الکترونها در فرایند اوژه جذب شود، سرعت فوتوالکترون گسیل شده را تعیین کنید.

مراجع

1. "Spectra Inform Us About Atoms," W. Meggers, *The Physics Teacher*, 2, 303 (1964).
2. "Basic Concepts of Self-Consistent Field Theory," S. Blinder, *Am. J. Phys.*, 33, 431 (1965).
3. "Terms Obtained from Configurations of Equivalent Electrons," E. Tuttle, *Am. J. Phys.*, 35, 26 (1967).
4. "Physical Basis for Hund's Rule," N. Karayianis, *Am. J. Phys.*, 32, 216 (1964) and 33, 201 (1965).
5. "H. G. J. Moseley," L. Redman, *The Physics Teacher*, 3, 151 (1965).
6. "The Scientific Career of Charles Barkla," R. Stephenson, *Am. J. Phys.*, 35, 140 (1967).
7. *Atomic Spectra and Atomic Structure*, G. Herzberg, New York: Dover, 1955, Chapters 1 and 2.
8. *Atomic Spectra*, R. Johnson, New York: John Wiley, 1950.
9. *The Behavior of Electrons in Atoms*, R. Hochstrasser, New York: Benjamin, 1965.
10. *Elements of Wave Mechanics*, N. Mott, Cambridge, England:

- Cambridge University Press, 1962, Chapter 5; Sections 2.2, 2.3, 4.5, and 4.6.
11. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York: Academic Press, 1964, Chapter 3, Sections 8 and 11-17.
12. *Quantum Theory of Matter*, J. Slater, New York: McGraw-Hill, 1951, Chapters 6 and 7.
13. *A Source Book in Physics*, W. Magie, Cambridge, Mass: Harvard University Press, 1963, page 600 (Roentgen).
14. *Atomic Spectra*, W. Hindmarsh, New York: Pergamon Press, 1967.
15. *Principles of Modern Physics*, R. Leighton, New York: McGraw-Hill, 1959, Chapters 7 and 8.

۵

مولکولها

- ۱۰۵ مقدمه
- ۲۰۵ یون مولکول هیدروژن
- ۳۰۵ اوربیتانهای مولکولی مولکولهای دو آتمی
- ۴۰۵ پیکربندی الکترونی بعضی از مولکولهای دو آتمی
- ۵۰۵ مولکولهای چند آتمی
- ۶۰۵ مولکولهای مزدوج
- ۷۰۵ چرخشهای مولکولی
- ۸۰۵ ارتعاشات مولکولی
- ۹۰۵ گذارهای الکترونی در مولکولها
- ۱۰۵ نتیجه

۱۰۵ مقدمه

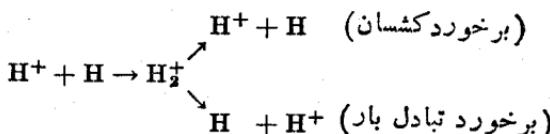
یک مسئله بسیار مهم مر بوط به ساختار ماده، مطالعه ساختار مولکولهاست. چرا اتمهای کربن با چهار اتم هیدروژن ترکیب می‌شوند و متان تشکیل می‌دهند ولی هر گز باشه یا پنج اتم هیدروژن ترکیب نمی‌شوند؟ چرا مولکول CO_2 خطی، مولکول H_2O خمیده، و مولکول NH_3 هرمی شکل است؟ چرا مولکول بنزن (C_6H_6) یک شش وجهی است که در آن تمام اتمهای هیدروژن در یک صفحه قرار دارند؟ چرا اتمهای هیدروژن می‌توانند باهم ترکیب شوند و مولکول H_2 تشکیل دهنند در حالی که هر گز H_3 تشکیل نمی‌دهند؟ چرا طیف مولکولها در مقایسه با طیف اتمها، بسیار پیچیده‌تر است و گستره آن از امواج میکرو و تابانفتش را در برمی‌گیرد؟ تا قبل از پیدایش نظریه کوانتموی، این پرسشها و بسیاری پرسش‌های دیگر بدون پاسخ بودند. درواقع، یکی از موقفيت‌های جالب توجه نظریه کوانتموی پاسخ‌دادن به سوالهای زیادی است که فیزیکدانان و شیمیدانان در باره ساختار مولکولی ماده مطرح کرده بودند. در عین حال نمی‌توان گفت که نظرما در باره ساختار مولکولی یک نظر نهایی و کامل در قیزیک است.

مطالعه مولکولهارا با طرح این سؤال آغاز می‌کنیم: مولکول چیست؟ اولین پاسخ این است که بگوییم مولکول عبارت است از گروهی اتم که از طریق نوعی برهم کنش بهم پیوسته‌اند. اما این پاسخ بلا فاصله پرسش دیگری را در ذهن بر می‌انگیزد. آیا اتمهای این گروه حالت فردیت خود را حفظ می‌کنند؟ آیا هنگامی که مولکول تشکیل می‌شود حرکت الکترونها تحت تأثیر آن قرار می‌گیرد؟ چه نوع برهم کنشی منجر به تشکیل مولکول می‌شود؟ ضمناً می‌توان نظر دیگری را در این باره مطرح کرد و گفت مولکول عبارت است از یک گروه هسته که به وسیله الکترونها به گونه‌ای محاصره شده است که یک آرایش پایدار تشکیل می‌دهد. این نظر تعمیم ساده‌ای از مفهوم اتم است که بنا به آن اتم متشکل است از هسته‌ای که به وسیله الکترونها محصور شده‌است. بنا بر این، به جای اینکه مولکول H_2 را متشکل از دو اتم هیدروژن بدانیم، می‌توانیم آن را به صورت دو بروتون و دو الکترون در نظر بگیریم که بر طبق قوانین مکانیک کوانتموی آرایش گرفته و به وسیله نیروهای الکترومغناطیسی به یکدیگر پیوسته‌اند. این تعریف از لحاظ ساختاری از تعریف اول اساسی‌تر است. اما، همچنانکه در بسیاری موارد معمول است، اتخاذ یک وضع بینایی بسیار راحت تر است. هنگامی که دواتم با یکدیگر ترکیب می‌شوند و تشکیل مولکول می‌دهند، الکترونها قویاً مقید، یا داخلی (که پوسته‌های کامل مغزهای اتم مر بوط خود را پرمی‌کنند) عملامختلط نمی‌شوند و مقید به هسته‌های خود باقی می‌مانند. تنها الکترونها خارجیتر (یا الکترونها) ظرفیت موجود در پوسته‌های تکمیل نشده تحت تأثیر قرار می‌گیرند و در اثر برآیندن نیروهای بونها (متشکل از هسته‌ها و مغزها) و نیروهای دافعه متقابل میان خود حرکت می‌کنند. این الکترونها ظرفیت پیوند شیمیایی و نیز بسیاری از خواص فیزیکی مولکول را تعیین می‌کنند. در این فصل از این وضع بینایی به عنوان مدلی برای تحلیل ساختار مولکولی استفاده می‌کنیم، که البته یک تقریب بسیار خوب است.

۲۰۵. یون مولکول هیدروژن

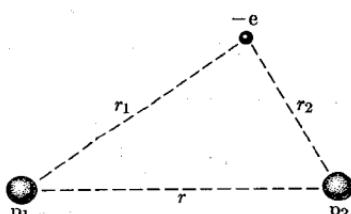
یون مولکول هیدروژن (H_2^+) که شامل دو پروتون و یک الکترون است ساده‌ترین مولکول‌هاست. شیمیدانان تشکیل این مولکول را به صورت $H + H^+ \rightarrow H_2^+$ می‌نویسند که در آن H^+ پروتون است. به عبارت دیگر، مولکول H_2^+ هنگامی تشکیل می‌شود که اتم هیدروژن یک پروتون بگیرد. اما هنگامی که مولکول H_2^+ تشکیل شد، دیگر این امکان وجود ندارد که گفته شود کدام اتم هیدروژن است و کدام یک پروتون. تصویر چنین مولکولی در شکل ۱۰۵ نشان داده شده است و در آن یک الکترون در میدان الکتریکی دو پروتونی به فاصله r از هم قرار داردند حرکت می‌کند.

می‌توان گفت که الکترون به خاطر نمی‌آورد که ابتدا به کدام پروتون تعلق داشته است. این فرموشی الکترون هنگام پرخوددهای تبادل باد بهوضوح آشکارمی‌شود. فرض می‌کنیم که الکترون در آغاز متعلق به پروتون p_1 باشد و پروتون p_2 از فاصله دور واقع در طرف راست به اتم هیدروژن نزدیک شود (شکل ۲۰۵). در ناحیه کمترین فاصله نزدیکی، مولکول H_2^+ فقط مدت کوتاهی دوام می‌آورد و پس از آن می‌شکند. هنگامی که این اتفاق افتاد، احتمال معینی وجود دارد که پروتون ورودی الکترون را با خود همراه ببرد. بنابراین، فرایند بالارا می‌توان به صورت زیر نوشت

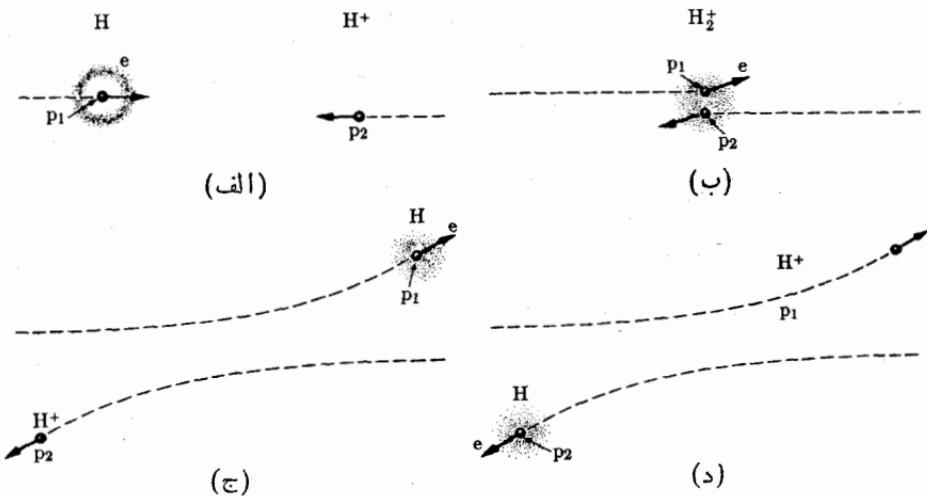


احتمال نسبی دوفرایند بالا را می‌توان به صورت تابعی از انرژی پروتون ورودی محاسبه کرد. نتیجه بهخوبی با شواهد تجربی سازگار است. برای بحث درباره ویژه حالت‌های مولکول H_2^+ ابتدا فرض می‌کنیم که دو پروتون در حالت سکون نسبی قرار دارند و معادله شرودینگر را با انرژی پتانسیل زیر می‌نویسیم

$$E_p = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \left(-\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} + \frac{1}{r} \right) \quad (1.05)$$



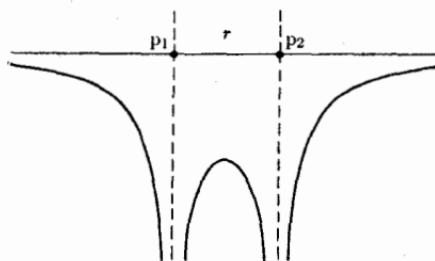
شکل ۱۰۵. یون مولکول H_2^+ .



شکل ۲۰.۵ (الف) و (ب) برخورد اتم هیدروژن (H) و پروتون (H^+)، آنطور که در چارچوب مرجع منکر جرم دیده می شود. (ج) برخورد کشسان. (د) برخورد تبادل پار.

دو جمله اول داخل پراتز، انرژی پتانسیل جاذبه میان الکترون و دو پروتون و جمله سوم انرژی پتانسیل دافعه میان دو پروتون است. تغییرات انرژی پتانسیل الکترونی در امتداد خط واصل میان دو پروتون در شکل ۳۰.۵ نشان داده شده است. این شکل به چاه پتانسیل دوگانه ای که در بخش ۸.۲ برای مولکول NH_3 به دست آورده ایم شبیه است.

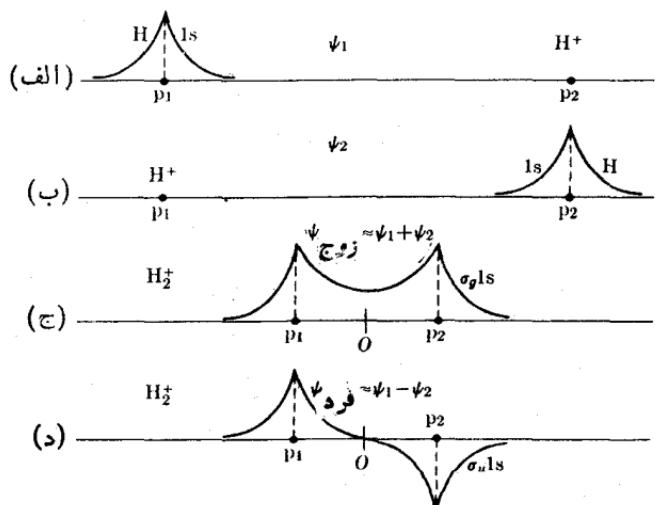
حل معادله شرودینگر برای H_2^+ ، که نسبتاً پیچیده تر است، در مثال ۲۰.۵ خواهد آمد. اما، فعلاً می خواهیم یک استدلال شهودیتر را دنبال کنیم. ابتدا وضعی را در نظر می گیریم که در آن الکترون در آغاز به دور پروتون p_1 می چرخد و اتم هیدروژن را در حالت پایه (حالت ۱S) تشکیل می دهد و پروتون p_2 (H^+) نیز در فاصله خیلی دوری در طرف راست آن قرار دارد. تابع موج الکترون عملکرد تحت تأثیر پروتون p_2 قرار نمی گیرد و از



شکل ۳۰.۵ انرژی پتانسیل در امتداد خط واصل میان دو هسته در H_2^+ و H^+ .

این رو بر تابع ۱۵ هیدروژن که در شکل ۹.۳ رسم شده است منطبق است. بنابراین، هر گاه تابع موج الکترون را در امتداد خط واصل میان دو پروتون بر حسب تابعی از فاصله تا p_1 رسم کنیم منحنی شکل ۴.۵ (الف) به دست می آید. این شکل نشان می دهد که الکترون را عمدتاً می توان حول پروتون p_1 پیدا کرد. اکنون فرض می کنیم که الکترون در آغاز حول پروتون p_2 می چرخد و اتم هیدروژن را در حالت ۱۵ تشکیل می دهد و پروتون p_1 نیز در فاصله دور در طرف چپ آن قرار دارد. در این صورت تابع موج الکترون نشان داده است که در شکل ۴.۵ (ب) نشان داده شده است.

با کاهش فاصله جدایی میان دو پروتون، تابع موج الکترون مختلف می شود زیرا پروتون p_2 فردیک شونده [۴.۵ (الف)] و p_1 در شکل (ب) می کوشد که الکترون را از پروتون دیگر دور کند و به طرف خود بکشد. تقارن انرژی پتانسیل الکترون در شکل ۳.۵ نشان می دهد که، توزیع احتمال الکترون نیز باید به همین طریق متقارن باشد. از این رو، وقتی مولکول H_2^+ تشکیل شد، تابع موج الکترون باید قله های مشخصی حول هر پروتون که در آن انرژی پتانسیل، مطابق شکل ۳.۵، کم است داشته باشد. دو تابع موج ممکن H_2^+ که تقارن مربوط به توزیع احتمال خود را دارا هستند در شکل های ۴.۵ (ج) و (د) نشان داده شده اند. تابع موج شکل (د) نسبت به مز کر مولکول یعنی نسبت به نقطه O فرد و تابع موج شکل (ج) نسبت به آن نقطه زوج است. این تابع موجها را می توان به ترتیب به صورت زوجی و فردی نشان داد. به طور تقریبی، می توان هر یک از این دو تابع موج را به صورت ترکیب خطی تابع موجهای هیدروژن (یا اوربیتالهای اتمی) $1s$ و $2s$ بیان کرد. توابع اخیر



شکل ۴.۵ اوربیتالهای مولکولی زوج و فرد در H_2^+ .

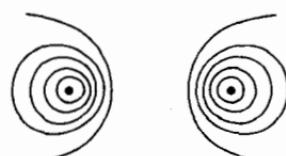
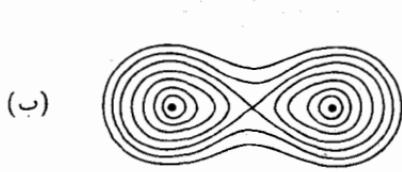
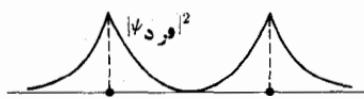
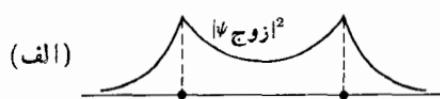
هر کدام با الکترونی متناظر ند که حول یکی از دو پروتون ۱ و ۲ می چرخند. از این رو

$$(2.5) \quad \psi_{\perp} - \psi_{\parallel} \approx \text{فرد} \psi_{\perp} + \psi_{\parallel} \approx \text{زوج} \psi_{\perp}$$

این تابع موجها به اوربیتاالهای مولکولی، با علامت اختصاری MO معروف است. نظریه ای که برای نوشتن اوربیتاالهای مولکولی از آن استفاده می کنیم نیز به ترتیب خطی اوربیتاالهای اتمی یا LCAO معروف است.

به دلایلی که بعداً بیان می شود حالتهای متناظر با اوربیتاالهای مولکولی زوج ψ_{\perp} و فرد ψ_{\parallel} شکل ۴.۵ به صورت $1S_{\perp}$ و $1S_{\parallel}$ نشان داده می شوند. همان طور که از توضیح زیر نتیجه می شود این حالتها باید انرژیهای متفاوتی داشته باشند. هر دو تابع موج می توانند بیشینه احتمال را برای یافتن الکترون در نزدیکی هریک از پروتونها به دست دهند ولی مقدار زوج ψ_{\perp} در ناحیه میان پروتونها قابل توجه و مقدار فرد ψ_{\parallel} در این ناحیه بسیار کوچک (یا صفر) است. این موضوع در شکل ۵.۵ نشان داده شده است. شکل ۵.۵ (الف) تغییر چگالی احتمال الکترون را در امتداد خط واصل میان دو پروتون و شکل ۵.۵ (ب) خطوط پربند احتمال یکسان در صفحه ای که از دو پروتون می گذرد و بالاخره شکل ۵.۵ (ج) نواحی سایه دار احتمال نسبی یافتن الکترون در مکانهای مختلف را نشان می دهدند.

هنگامی که الکترون در ناحیه میان دو پروتون قرار دارد پروتونها را همزمان می کشد و در نتیجه دافعه الکتریکی آنها را خشی می کند. هنگامی که الکترون در یکی از دو طرف پروتون قرار دارد به جدا شدن آنها کمک می کند. به عبارت دیگر، وقتی الکترون در ناحیه میان دو پروتون قرار دارد، مثل «چسب» آنها را بهم می چسباند و یک پیکربندی پایدار تشکیل می دهد. از لحاظ انرژی می توان گفت که انرژی حالت $1S_{\perp}$ متناظر با زوج ψ_{\perp} کمتر

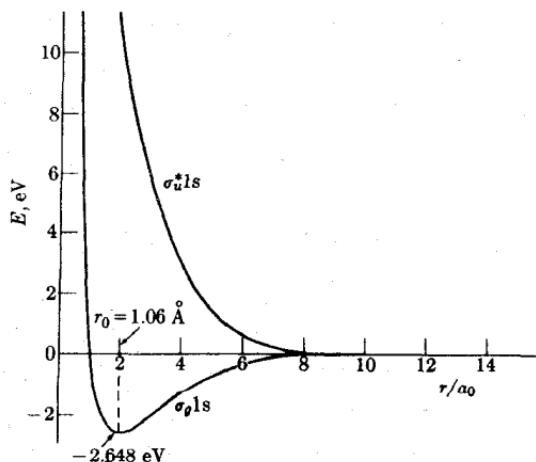


شکل ۵.۵ چگالی احتمال اوربیتاالهای مولکولی زوج و فرد در H_2^+ . (الف) توزیع در امتداد خط واصل میان دو پروتون، (ب) و (ج) توزیع در صفحه ای که از دو پروتون می گذرد.

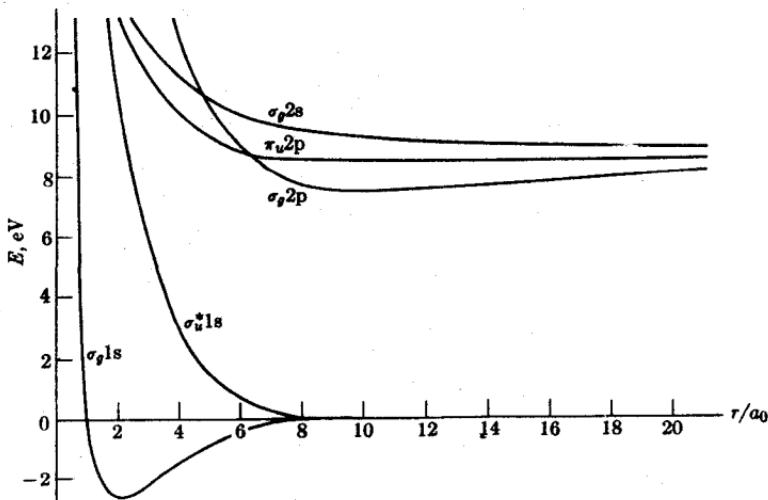
از انرژی حالت $1s^2$ متناظر با فردله است. به تشابه میان بحث ما درمورد تابع موجهای H_2^+ و بحث قبلی ما درباره چاه پتانسیل دوگانه درمثال ۷.۲ توجه کنید.

اختلاف در انرژی میان حالت‌های $1s^2$ و $1s^1 1s^1$ به فاصله جدایی دوبروتون بستگی دارد. فرض کنید که بحث را با اتم هیدروژن و پروتون H^+ که در فاصله دور از آن قرار دارد آغاز می‌کنیم. هنگامی که فاصله میان آنها کاهش یابد دو انرژی متفاوت را برای هر فاصله به دست می‌آوریم که یکی با حالت $1s^2$ یا تابع موج زوجله و دیگری با حالت $1s^1 1s^1$ یا تابع موج فردله متناظر است. چون انرژی پتانسیل جاذبه منفی الکترون بر انرژی پتانسیل دافعه مثبت پروتون در حالت $1s^2$ غلبه می‌کند لذا با کاهش r انرژی خالص تیز کاهش می‌یابد. حالت عکس، برای $1s^2$ رخ می‌دهد و با کاهش r انرژی خالص افزایش می‌یابد. اما، برای فواصل کوچکتر از مقدار مشخص r_0 پروتونها به قدری نزدیک یکدیگر قراردارند که حتی در حالت $1s^2$ نیز انرژی پتانسیل دافعه آنها بر انرژی پتانسیل جاذبه الکترون غلبه می‌کنند. از این‌رو، برای فواصل کمتر از r_0 با کاهش r انرژی متناظر با زوجله افزایش می‌یابد. منحنی انرژی‌های حاصل در شکل ۷.۶ نشان داده شده است.

در اینجا مستقیماً نتیجه می‌گیریم که منحنی انرژی برای $1s^2$ یا زوجله مقدار کمینه‌ای (متناظر با فاصله جدایی تعادل دو پروتون) در بردارد که پیکربندی پایداری برای H_2^+ فراهم می‌کند. ولی منحنی انرژی مربوط $1s^1 1s^1$ یا فردله چنین مقدار کمینه‌ای ندارد و از این‌رو، پیکربندی پایدار (یا مولکول) از آن نتیجه نمی‌شود. بنا بر این، می‌توان گفت که زوجله یک تابع موج چیزی دارد که پایه این تابع موج پادپیوندی است. حالتهای تابع موجهای پادپیوندی را باستاره مشخص می‌کنند و آنها را به صورت $1s^1 1s^1$ می‌نویسند. فاصله جدایی تعادل پروتونی برای یون H_2^+ در حالت پیوندی $1s^1 1s^1$ برابر است با $1.06 \times 10^{-10} m$ و انرژی این حالت در مقدار کمینه نسبت به سیستم H (در حالت پایه)



شکل ۷.۶ انرژی پتانسیل الکترونی بر حسب تابعی از فاصله میان هسته‌ای در H_2^+ برای حالت‌های $1s^2$ و $1s^1 1s^1$.

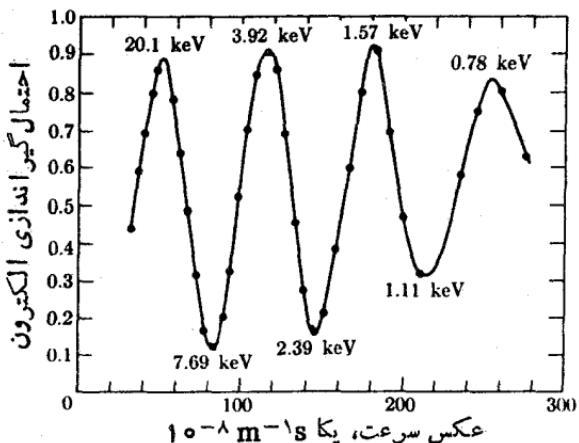


شکل ۷.۵ انرژیهای پتانسیل الکترون در H_2^+ برای حالت پایه و چند حالت برانگیخته.

به اضافه H^+ (در فاصله بینهایت) برایر است با 2648 eV . در همین فاصله جدا ای، انرژی حالت پادپیوتدی $5^*_{\pi} 1s$ نسبت به همان حالت مرجع در حدود $+102 \text{ eV}$ است. حالت‌های مولکول H_2^+ که در بالا بررسی کردیم با موردنی منتظر ندکه در آن اتم هیدروژن در آغاز در حالت پایه است. اما منحنیهای دیگری نیز شبیه به منحنیهای شکل ۶.۵ وجود دارند که با حالت‌های الکترونی برانگیخته مولکول منتظرند و به اتم هیدروژنی وابسته‌اند که در آغاز در حالت برانگیخته قرار دارد. شکل ۷.۵ چند منحنی انرژی پتانسیل ممکن را نشان می‌دهد که با حالت‌های الکترونی برانگیخته H_2^+ منتظرند. نمادگذاری این حالت‌ها را بعداً بررسی می‌کنیم.

مثال ۱۰.۵ برخورد تبادل بار $H + H^+ \rightarrow H + H^+$ را بررسی کنید.

حل: فرض می‌کنیم یک باریکه پروتون تند (یا یون H^+ ، از میانگاز هیدروژن واقع در حالت اتمی (که برای آن، دما باید حداقل 2450 K و فشار نیز 10 میکرون جیوه یا کمتر باشد) عبور می‌کند. پروتونهای پراکنده شده تحت زاویه θ ثابت مشاهده می‌شوند. در فرایند پراکنده‌گی تعدادی از پروتونهای ورودی الکترون اتمهای هیدروژن را گیرمی‌اندازند. معلوم شده است که احتمال گیراندازی الکترون توسط پروتونهای ورودی با انرژی پروتونها تغییر می‌کند و به ازای بعضی انرژیهای پروتون بیشینه‌های قابل توجهی از خود



شکل ۸.۵ احتمال گیراندازی الکترون در بین خوردهای تبادل بار بر حسب تابعی از عکس سرعت پروتون فرودی.

نشان می‌دهد. شکل ۸.۵ اطلاعات به دست آمده توسط لاک وود و اووهارت را نشان می‌دهد که در آن احتمال گیراندازی الکترون بر حسب عکس سرعت پروتون رسم شده است. بیشینه احتمال در ارزیهایی که نشان داده شده است دیده می‌شود. جنبه جالب این شکل آن است که این بیشینه‌ها به فاصله یکسان $\pi/1$ از هم قرار دارند.

تعییر کوانتوم مکانیکی این مطلب بسیار ساده است. در آغاز هنگامی که پروتون در فاصله دوری از اتم هیدروژن قرار دارد، تابع موج الکترون خیلی شبیه به تابع ψ در شکل ۴.۵ است یعنی

$$(\text{فرد}\psi + \text{زوج}\psi) = \psi_0 = \frac{1}{\sqrt{2}} (\psi(t=0) + e^{iEt/\hbar} \psi(t))$$

همچنان که پروتون به اتم هیدروژن نزدیک می‌شود، تابع موج بر طبق معادله (۲۹.۲) به صورت تابع وابسته به زمان درمی‌آید. تابع موج وابسته به زمان را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\psi(t) = \frac{1}{\sqrt{2}} (\text{فرد}\psi + \text{زوج}\psi) e^{-iEt/\hbar} = \frac{1}{\sqrt{2}} e^{-iEt/\hbar} (\text{فرد}\psi + \text{زوج}\psi)$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} e^{-iEt/\hbar} (\text{فرد}\psi + \text{زوج}\psi) e^{-i\Delta Et/\hbar}$$

که در آن $E' - E = \Delta E$ اختلاف انرژی میان حالتاهای $1s$ و $1s'$ پروتون به اخفاقة سیستم اتم هیدروژن است. در زمان $t = \pi\hbar/\Delta E$ خواهیم داشت

$$\psi(t = \frac{\pi\hbar}{\Delta E}) = \frac{1}{2} e^{-iEt/\hbar} (\text{فرد}\psi - \text{زوج}\psi) \approx e^{-iEt/\hbar}$$

و الکترون به طرف پروتون ورودی جهش می‌کند زیرا سیستم با تابع موج ψ متناظر می‌شود. در زمان $= 2\pi\hbar/\Delta E$ الکترون به نزدیک پروتون اولیه بر می‌گردد. بنابراین، می‌توان گفت هنگامی که پروتون ورودی p_2 از نزدیکی p_1 پروتون هدف عبور می‌کند، الکترون با دوره تناوب زیر مرتبأ به طرف جلو و عقب از یک پروتون به طرف پروتون دیگر رفت و برگشت می‌کند.

$$P = \frac{2\pi\hbar}{\Delta E} = \frac{\hbar}{\Delta E}$$

برای اینکه الکترون گیر بیفتد لازم است وقتی پروتون ورودی p_2 پروتون هدف p_1 را پشت سر می‌گذارد الکترون در نزدیکی p_2 باشد. در انرژیهای نشان داده شده در شکل ۸.۵ پروتون پرتابی p_2 باید از فاصله خیلی نزدیکی (در حدود 10^{-12} m) از پروتون هدف p_1 عبور کند. می‌توان فرض کرد که اختلال در تابع موج الکترون فقط وقتی رخ می‌دهد که p_2 در داخل مقطعی از مسیر به طول a باشد.

هر گاه v سرعت پروتون باشد، زمانی که در طی آن برهم کنش روی می‌دهد برای $\tau = a/v$ است. فرض می‌کنیم که بیشینه احتمال گیراندایی در سرعت v_1 باشد. در این صورت زمان برهم کنش با $\tau_1 = a/v_1$ برای خواهد بود. بیشینه احتمال گیراندایی بعدی باید در زمان τ_2 صورت گیرد که از رابطه زیر به دست می‌آید

$$\tau_2 = \tau_1 + P$$

بنابراین الکترون زمان کافی برای انجام یک نوسان کامل اضافی دارد و مجدداً به نزدیکی پروتون پرتابی بر می‌گردد. از این رو

$$P = \tau_2 - \tau_1$$

با

$$\frac{\hbar}{\Delta E} = a \left(\frac{1}{v_2} - \frac{1}{v_1} \right)$$

بنابراین اختلاف میان بیشینه‌های متوالی یعنی $1/v_1 - 1/v_2$ باشد. مقدار یک مقدار ثابت باشد. به تجربه معلوم شده است که مقدار میانگین بر این $10^{-27} \text{ m}^{-7} \times 10^{46} \text{ رسانه}$ است. در نتیجه

$$a\Delta E \approx 10^{-27} \text{ m}^7 \approx 10^{-9} \text{ meV}$$

کمیت ΔE (یعنی فاصله انرژی میان منجنهای $1s_{\alpha}, 1s_{\beta}, 2s_{\alpha}, 2s_{\beta}$) ثابت نیست زیرا به فاصله جدایی پروتونها بستگی دارد (شکل ۸.۵). به طریق مشابه، کمیت a نیز کاملاً مشخص نیست.

بادر نظر گرفتن مقدار 10 eV برای ΔE ، که با توجه به منحنی شکل ۵.۶ منطقی به نظر می‌رسد، خواهیم داشت $m^{-1} \times 10^{-10} \text{ As}$ یا در حدود شش برابر قطر مولکول که موجه و پذیرفتنی است.

تحلیل مفصلتر نیازمند محاسبه نظری کمیت $a\Delta E$ است درحالی که ما در اینجا مقادیر تخمین زده شده را در دست داشتیم. سازگاری بانتایع تجربی نیز کاملاً رضایت‌بخش است.

مثال ۲۰.۵ محاسبه انرژی حالت پایه H_2^+ با به کار بردن تابع موجهای داده شده با معادله (۲۰.۵).

حل: عملگر هامیلتونی الکترون متحرک به اضافه دوپرتوون، که بنابر فرض در حال سکون آnde عبارت است از

$$H = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \left(-\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2} + \frac{1}{r} \right) \quad (20.5)$$

که در آن، طبق جدول ۴.۲ جمله اول همان عملگر انرژی جنبشی الکترون است و سه جمله آخر نیز، همان طور که از معادله (۱.۵) دیده می‌شود انرژی پتانسیل یون را به دست می‌دهد. هرگاه یکی از دو تابع موج ψ_1 و ψ_2 را با $\psi = \psi_1 + \psi_2$ فرمول $= \psi_1 \psi_2 / (\psi_1 + \psi_2)$ نشان دهیم برو طبق معادله (۲۰.۵)، میانگین انرژی الکترون در H_2^+ عبارت است از

$$E = \frac{\int \psi^* H \psi d\tau}{\int \psi^* \psi d\tau} \quad (20.5)$$

برای سهولت فرض می‌کنیم که دو تابع موج اتمی ψ_1 و ψ_2 با حالت اتمی یکسانی با انرژی E_a متناظرند. به عنوان مثال، در حالت پایه H_2^+ این دو تابع موج، تابع موجهای هیدروژن گونه ۱S استند. هنگامی که ψ_1 و ψ_2 حقیقی اند (همان طور که در مورد تابع موجهای ۱S چنین است) با به کار بردن معادله (۲۰.۵) و انجام یک محاسبه آسان (که در اینجا از ذکر آن خودداری می‌کنیم) می‌توان میانگین انرژی الکترون را به صورت زیر به دست آورد

$$E = E_a + \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} - \frac{A \pm B}{1 \pm S} \quad (20.5)$$

که در آن علامت مثبت با ψ_1 و علامت منفی با ψ_2 متناظر است. در این معادله $S = \int \psi_1 \psi_2 d\tau$ به انتگرال دوی هم افتاده معروف است و مقدار آن بستگی دارد به اینکه اور بین اینها اتمی ψ_1 و ψ_2 وابسته به پرتو نهایی متفاوت تاچه حد در فضا بر روی هم می‌افتد، یعنی تاچه حد ψ_1 و ψ_2 مقادیر قابل توجهی در یک ناحیه یکسان از فضا دارند. واضح است که S تابعی از فاصله جداولی r دو پرتوون است و با کاهش r مقدار آن افزایش می‌یابد. ضمناً

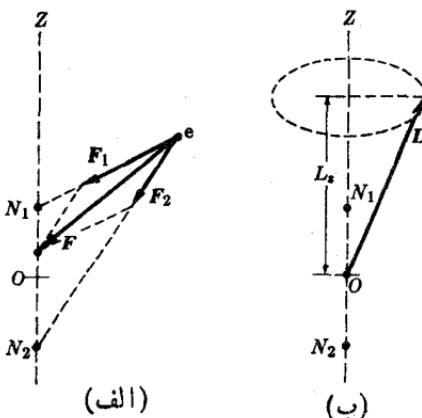
$$A = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \int_{r_2}^{\infty} \frac{\psi_1^2}{r^2} d\tau = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \int_{r_1}^{\infty} \frac{\psi_2^2}{r^2} d\tau$$

$$B = \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0} \int \frac{\psi_1 \psi_2}{r_1} d\tau = \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0} \int \frac{\psi_1 \psi_2}{r_2} d\tau$$

انتگرال‌های A و B توابعی از فاصله جدایی هسته‌ای، r ، هستند. نموداری از انرژی E که با معادله (۵.۵) داده شده است، بر حسب تابعی از r منحنیهای شبیه به منحنیهای موجود در شکل ۴.۵ به دست می‌دهد. بنا بر این، همان طور که قبلاً به طور شهودی هم پیشگویی شده بود، دو حالت انرژی ممکن به دست می‌آید که زوج لی آن با انرژی پایینتر متاظرست. در معادله (۵.۵)، جمله اول انرژی اتم تشکیل شده از یک پروتون و الکترون را به دست می‌دهد و جمله دوم نیز انرژی دافعه دو پروتون است. همچنین A انرژی جاذبه الکترون و پروتون دیگر است و B نیز جمله‌های کاملاً کوانتمی اند که اصلاً مانسته کلاسیکی ندارند. توجه کنید که فقط اگر ψ_1 و ψ_2 به طور قابل توجهی روی هم یافتدند مقدار B محسوس و قابل توجه خواهد بود. هر گاه روی هم افتادن ψ_1 و ψ_2 قابل چشمپوشی باشد $E = E_a + e^2 / 4\pi\varepsilon_0 r - A$ برابر می‌شود؛ هر گاه B بسیار کوچک‌تر از A رسم شود مقدار کمینه ندارد. بدین ترتیب روی هم افتادن و تقارن تابع موج منجر به یک مولکول پایدار می‌شود.

۳.۵ اوربیتال‌های مولکولی مولکولهای دو اتمی

بعداز مولکول H_2^+ که فقط یک الکترون دارد، ساده‌ترین مولکول دیگر H_2 است که فقط دو الکترون دارد. تحلیل این مولکول به آنچه درباره مولکول H_2^+ گفته شد خیلی شبیه است ولی چندین اختلاف مهم نیز میان آنها وجود دارد. چون این مولکول نسبت به مولکول H_2^+ یک الکترون بیشتر دارد باید، همچنان که در مورد اتم گفتیم (بخش ۳.۴)، اصل طرد را به کار گیریم، که ایجاب می‌کند اسپین الکترونها و حرکت مداری آنها را در نظر بگیریم. این بحث را با حرکت مداری الکترونها و حرکت مداری آنها در نظر بگیریم (یا در هر مولکول خطی) الکترونها در داخل یک میدان نیروی مرکزی حرکت نمی‌کنند و بنا بر این تکانه زاویه‌ای θ هر الکترون ضمن حرکت ثابت باقی نمی‌ماند. در اینجا خطی را که از میان دو هسته عبور می‌کند به صورت محور Z انتخاب می‌کنیم (شکل ۹.۵)؛ نیروی پراویند وارد بر هر الکtron می‌نماییم که از میان محور Z می‌گذرد. به عبارت دیگر این نیرو محور است. در این مولفه تکانه زاویه‌ای در امتداد موازی با محور Z (یعنی L_z) ثابت خواهد بود. بنا بر این مولفه تکانه زاویه‌ای در امتداد موازی با محور Z (یعنی L_z) را داشته باشد همان‌طور که می‌دانیم، این مولفه تکانه زاویه‌ای می‌تواند مقادیر $m_z \hbar = L_z$ را داشته باشد که در آن $... -2, -1, 0, +1, +2...$ علامت m_z جهت چرخش الکترون به دور محور Z را تعیین می‌کند، اما، انرژی الکترون از جهت چرخش مستقل است. بنا بر این، برای مشخص کردن حالت هر الکترون فقط دانستن قدر مطلق $|m_z|$ (یعنی $|m_z| = \lambda$) کافی است.



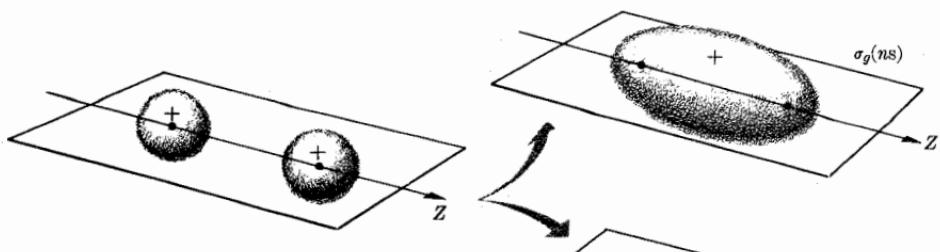
شکل ۹.۵ تکانه زاویه‌ای مداری الکترونی در یک مولکول دو اتمی.

حالتها مختلف تکانه زاویه‌ای به صورت ذیر مشخص می‌شوند

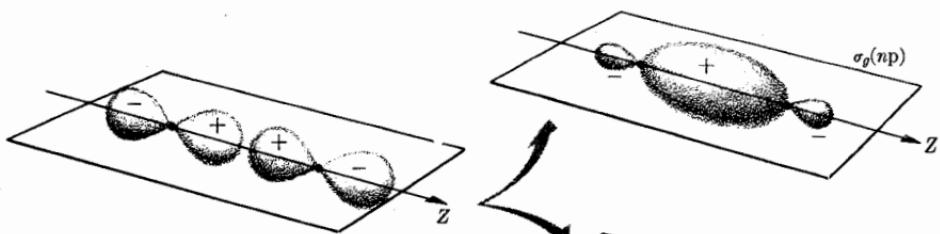
$$\begin{array}{ccccccc} \dots & m_i & & & & & \\ & 0 & \pm 1 & \pm 2 & \pm 3 & \dots & \\ \lambda: & & & & & & \\ \dots & & 3 & 2 & 1 & 0 & \dots \\ \text{نماد:} & \phi & \delta & \pi & \sigma & \phi & \dots \end{array}$$

از این رو، بجز حالتها σ ، تمام حالتها تکانه زاویه‌ای دیگر دوبار تبعیگن هستند زیرا m_i علامت دوگانه دارد. به علاوه، در هر یک از حالتها بالا، جهت اسپین الکترون نسبت به محور مولکولی می‌تواند به طرف بالا یا پایین باشد (که به ترتیب با $m_i = +1/2$ و $m_i = -1/2$ متناظرست)، بنابراین حالتها تکانه زاویه‌ای σ می‌توانند تعداد دو الکترون در خود جای دهند، یکی با اسپین به طرف بالا و دیگری با اسپین به طرف پایین؛ حالتها با قیمتان $\pm\pi$ ، $\pm\delta$ ، $\pm\phi$ ، ... نیز می‌توانند هر کدام تاچهار الکترون در خود جای دهند که از آنها اسپین دوازده الکترون به طرف بالا و اسپین دوازده الکترون دیگر به طرف پایین خواهد بود. برای حالتها اور بیتا لی مولکولی الکترون از نماد گذاری λnl استفاده می‌کنیم (عنی σ_{nl} ، σ_{nl} ، σ_{nl} ، و مانند آن) که در آن nl برای نشان دادن اور بیتا لی اتمی، که اور بیتا لی اتمی مولکولی با ترکیب خطی آنها تشکیل می‌شود، به کار می‌رود. هر یک از این حالتها اور بیتا لی مولکولی با انرژی متفاوتی متناظر است.

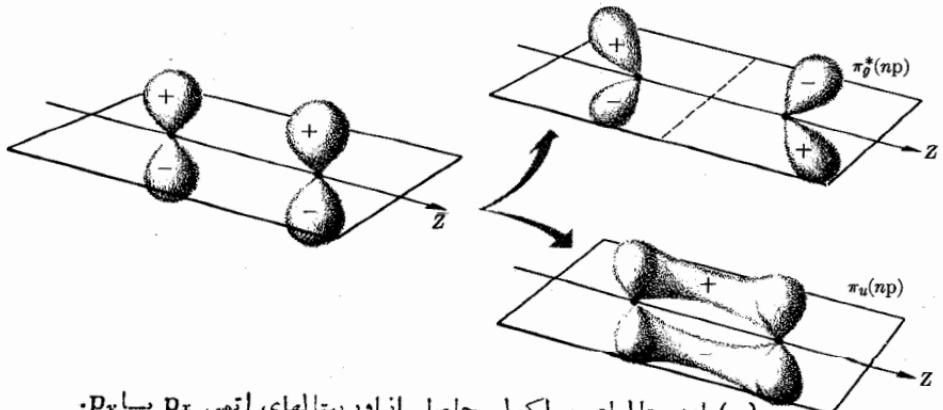
در مرور مولکولهایی که از دوهسته یکسان (مانند H_2^+ و H_2^-) تشکیل شده‌اند و به مولکولهای همگن هسته معروف‌اند، یک مقارن بسیار مهم وجود دارد که باید در نظر گرفته شود. این مولکولها مرکز مقارنی به نام O دارند؛ توزیع احتمال هر الکترون باشد در نقاطی که نسبت به O متقاضانند یکسان باشد. بنابراین، تابع موج الکترون در نقاط متقاضان باید



(الف) اوربیتا لهای مولکولی حاصل از اوربیتا لهای اتمی.



(ب) اوربیتا لهای مولکولی حاصل از اوربیتا لهای اتمی p_z .



(ج) اوربیتا لهای مولکولی حاصل از اوربیتا لهای اتمی p_x یا p_y .

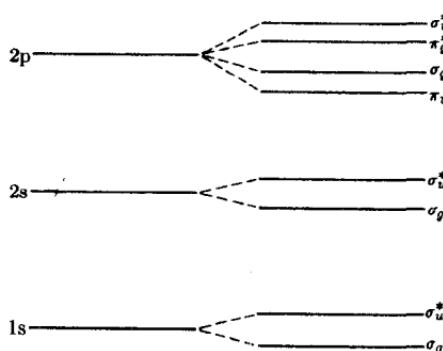
شکل ۱۰.۵ اوربیتا لهای مولکولی در مولکولهای دو اتمی همگن هستند.

یکسان و یا یکسان و با علامتهای مخالف باشد. به عنوان مثال، این وضعی است که برای H_2^+ ، متناظر با تابع موجهای زوجی و فردی، در شکل ۱۰.۵ بدست آورده‌یم. حالت‌های تکانه زاویه‌ای بیان شده با تابع موجهای زوجی به حالت‌های پیوسته موجهای زوجی هستند. برای اینکه نامگذاری از روی کلمات آلمانی *gerade*، یا زوج؛ و *ungerade*، یا فرد، انتخاب شده است). بنابراین، در مولکولهای همگن هسته حالت‌های σ_g ، σ_u ، π_g ، π_u ، و مانند آن وجود دارد. این موضوع، نمادگذاری بخش ۲۰.۵ را توجیه می‌کند. برای اینکه بهمیم چگونه دواتم با یکدیگر پیوند می‌خورند و مولکول تشکیل می‌دهند باید از تغییر فضایی توزیع احتمال الکترون متناظر با هر حالت تکانه زاویه‌ای آن آگاهی داشته باشیم. در شکل ۱۰.۵ (ب) این موضوع برای حالت‌های $1s_g$ ، $1s_u$ ، $2p_g$ ، $2p_u$ مولکول H_2^+ مشخص شده است. روال کلی همین است که در مورد H_2^+ انجام شده است. ابتدا دو اتم را در فاصله خیلی زیاد از یکدیگر در نظر می‌گیریم و حدس می‌زنیم که چگونه، ضمن اینکه دو اتم بهم نزدیک می‌شوند، تابع موجهای انتی‌بلو و بلو به صورت خطی با یکدیگر ترکیب می‌شوند و یک تابع موج مولکولی یا اوربیتال به تشکیل می‌دهند.

شکل ۱۰.۵ چند تابع موج مولکولی یا اوربیتالهای ناشی از ترکیب‌های خطی پاره‌ای از تابع موجهای اتمی مشخص (یا اوربیتالهای اتمی) را نشان می‌دهند. در این شکل فقط توزیع زاویه‌ای تابع موجها نشان داده شده است. شکل ۱۰.۵ (الف) حالتی را نشان می‌دهد که در آن دو تابع موج اتمی s که همانند کروی دارند با هم ترکیب شده‌اند. دو تابع موج مولکولی حاصل که از ترکیب بلو و بلو به صورت $+ -$ به دست آمده‌اند در سمت راست نشان داده شده‌اند. این دو با حالت‌های σ_g و σ_u که قبل برای H_2^+ بحث شد متناظرند. در شکل ۱۰.۵ (ب) دو تابع موج مولکولی وجود دارند که حاصل ترکیب دو تابع موج اتمی p_z و در شکل ۱۰.۵ (ج) نیز توابعی وجود دارند که حاصل ترکیب تابع موجهای اتمی p_z یا p_x هستند. تمام این توابع توسط قسمت شعاعی تابع موج مدوله

امنهای معجزا

مولکول



شکل ۱۰.۵ ترازهای انرژی الکترونی در مولکولهای دو اتمی همگن هسته.

شده‌اند. از این‌رو، به عنوان مثال، توابع ψ_5 حاصل ترکیب اوریتالهای اتمی $1s$ ، $2s$ و مانند آن توزیع زاویه‌ای یکسان دارند ولی در تغییر شعاعی اختلاف دارند. آن اوریتالهای مولکولی که صفحه‌گرهای (خط‌چین) عمود بر خط واصل میان دوهسته دارند پاد بیوندی و بقیه بیوندی‌اند. توالی ترازهای انرژی مختلف برای هر مولکول به طور طرح وار در شکل ۱۱.۵ نشان داده شده است. فاصله واقعی و ترتیب ترازهای انرژی ممکن است از هر مولکول به مولکول دیگر تغییر کند و برای هر مولکول نیز به فاصله میان هسته‌ای بستگی دارد.

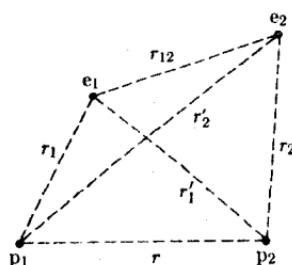
۴.۵ پیکربندی الکترونی بعضی از مولکولهای دو اتمی

اکنون بعضی مولکولهای هم‌هسته دو اتمی ساده را تحلیل می‌کنیم. قبلاً ساده‌ترین حالت H_2^+ را در بخش ۲.۵ بررسی کردیم؛ می‌دانیم که حالت بایه H_2^+ شامل یک الکترون یعنی e_2 در حالت $1S_0$ است. سپس مولکول H_2 را در نظر می‌گیریم که شامل دو الکترون و دو پروتون است (شکل ۱۲.۵). این مولکول نیز به قدر کافی ساده است و ما می‌توانیم آن را بدون حل عملی معادله شرودینگر تحلیل کنیم. انرژی پتانسیل الکترویکی کل سیستم عبارت است از

$$E_p = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \left(-\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r'_1} - \frac{1}{r_2} - \frac{1}{r'_2} + \frac{1}{r_{12}} + \frac{1}{r} \right) \quad (4.5)$$

و جمله اول با برهم کنش e_1 با پروتونهای p_1 و p_2 ، جمله‌های سوم و چهارم با برهم کنش e_2 با p_1 و p_2 و جمله پنجم با دافعه میان دو الکترون متناظر است و جمله آخر معرف دافعه میان دو پروتون است. توجه کنید که به دلیل شباهت مطلق دو الکترون، دیگر نمی‌توان گفت که الکترون e_1 به پروتون p_1 و الکترون e_2 به پروتون p_2 تعلق دارد. از جهتی می‌توان گفت که اتمها خصوصیات فردی خود را از دست می‌دهند و موجودیت جدیدی کسب می‌کنند که همان مولکول است.

در مرحله بعد باید، همانند آنچه در بخش ۲.۵ برای مولکول H_2^+ انجام دادیم، معادله

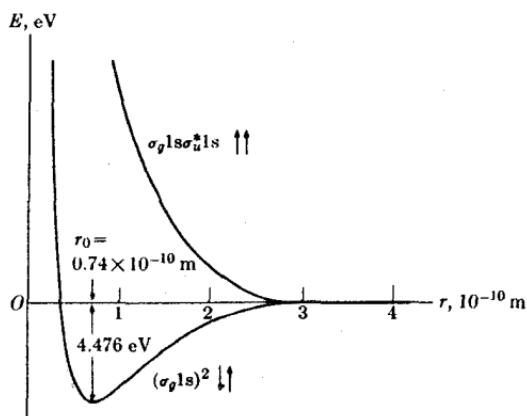


شکل ۱۲.۵ مولکول H_2 .

شروع دینگر متناظر با انرژی پتانسیل بالا را تشکیل دهیم. اما این روش را دنبال نمی‌کنیم بلکه از بحث آمده در بخش قبل استفاده می‌کنیم. از این‌رو، برطبق اصل طرد می‌توانیم فرض کنیم که دو الکترون می‌توانند با اسپینهای مخالف در تراز پیوندی $1S^{\downarrow\downarrow}$ قرار بگیرند و پیکربندی $(1S^{\downarrow\downarrow})^2$ را تشکیل بدهند. هردو الکترون در یک حالت پیوندی هستند و یک مولکول پایدار تشکیل می‌دهند. انرژی مولکولی این پیکربندی بر حسب تابعی از فاصله میان هسته‌ای در شکل ۱۳۰.۵ نشان داده شده است. جداولی تعادل هسته‌ها برابر $m^{-10} \times 774$ راه و انسرژی تفکیک بهدو اتم هیدروژن واقع در حالت پایه برابر با 476 eV است. هرگاه دو الکترون اسپین یکسان داشته باشند، یک الکترون باید در حالت پیوندی $1S^{\downarrow\downarrow}$ و دیگری در حالت پادپیوندی $1S^{\uparrow\uparrow}$ باشد و پیکربندی $(1S^{\downarrow\downarrow})(1S^{\uparrow\uparrow})^2$ را تشکیل می‌دهند. اثر پادپیوندی بر اثر پیوندی غلبه می‌کند و همان‌طور که در منحنی متناظر موجود در شکل ۱۳۰.۵ نشان داده شده است، هیچ‌پیکربندی پایداری بدست نمی‌آید. منحنی مذبور کمینه ندارد.

اکنون He_2^+ را در نظر می‌گیریم که سه الکترون دارد. دو الکترون در حالت پیوندی $1S^{\downarrow\downarrow}$ و الکترون سوم در حالت پادپیوندی $1S^{\uparrow\uparrow}$ قرار دارد و پیکربندی $(1S^{\downarrow\downarrow})(1S^{\uparrow\uparrow})^2$ را تشکیل می‌دهند. نتیجه حاصل مولکول پایداری است که انرژی تفکیک آن برابر 25 eV است. مولکول H_2^- نیز سه الکترون دارد ولی چون بارهسته‌ای نسبتاً کوچک است انرژی تفکیک آن نیز خیلی کم و طول عمر آن نیز خیلی کوتاه است. با وجود این، در طیف نمایی آن را مشاهده کرده‌اند.

مولاکول He_2 چهار الکترون دارد که دو الکترون آن در حالت پیوندی $1S^{\downarrow\downarrow}$ و دو الکترون دیگر در حالت پادپیوندی $1S^{\uparrow\uparrow}$ هستند، یعنی $(1S^{\downarrow\downarrow})(1S^{\uparrow\uparrow})^2$ ، در نتیجه هیچ



شکل ۱۳۰.۵ انرژی پتانسیل الکترونی بر حسب تابعی از فاصله میان هسته‌ای برای حالت‌های پیوندی و پادپیوندی در H_2 .

پیکربندی پایداری تشکیل نمی‌شود. با این موضوع معلوم می‌شود که چرا هلیوم گاز تا اتمی است. اما، مولکول برانگیخته He_2^+ به شرطی تشکیل می‌شود که یکی از الکترونهای $1S^2$ به حالت پیوندی $2S^2$ برانگیخته شود و پیکربندی $1S^2 2S^2 2P^5$ (راتشکیل دهد). جدول ۱۰.۵ پیکربندی الکترونی مولکولهای دو اتمی همگن هسته تا Ne_2 را نشان می‌دهد. این جدول انرژی بستگی و طول پیوند حالت پایه این سه مولکول را نیز نشان می‌دهد. بعضی جنبه‌های جالب را می‌توان در این جدول مشاهده کرد. به طور کلی بستگی مولکولی هنگامی نتیجه می‌شود که دو الکترون با اسپینهای مخالف، در ناحیه‌ای میان دو اتم ترکیب شوند، متمرکز شوند؛ یعنی اوربیتا لهای مولکولی پیوندی را اشغال کنند. اما، این قاعده یک قاعدة دقیق نیست زیرا He^+ فقط سه الکترون دارد و در B_2 و O_2 ، زوج الکترون آخر در اوربیتا لهای π قرار دارند و اسپینهای آنها به جای اینکه مخالف باشد موازی و هم جهت‌اند. این مشخصه B_2 و O_2 ناشی از این حقیقت است که اوربیتا لهای π

جدول ۱۰.۵ پیکربندی الکترونی مولکولهای دو اتمی همگن هسته.

مولکول	پیکربندی	انرژی نقیک، eV	طول پیوند، Å	حالت پایه
	$\sigma_s 1s \sigma_s^* 1s \sigma_s 2s \sigma_s^* 2s \pi_s 2p \sigma_s 2p \pi_s^* 2p \sigma_s^* 2p$			
H_2^+	$\boxed{\uparrow}$	2.65	1.06	${}^2\Sigma_g$
H_2	$\boxed{\downarrow\downarrow}$	4.48	0.74	${}^1\Sigma_g$
He_2^+	$\boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow}$	3.1	1.08	${}^2\Sigma_u$
He_2	$\boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow}$			نایدار
Li_2	$\boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow}$	1.03	2.67	${}^1\Sigma_g$
Be_2	$\boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow}$			نایدار
B_2	$\boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow}$	3.6	1.59	${}^3\Sigma_g$
C_2	$\boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\uparrow\uparrow}$	3.6	1.31	${}^1\Sigma_g$
N_2	$\boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow}$	7.37	1.09	${}^1\Sigma_g$
O_2	$\boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow}$	5.08	1.21	${}^3\Sigma_g$
F_2	$\boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\uparrow\uparrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\downarrow\downarrow}$	2.8	1.44	${}^1\Sigma_g$
Ne_2	$\boxed{\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\uparrow\downarrow\downarrow} \quad \boxed{\uparrow\downarrow}$			نایدار

می‌توانند تا چهار الکترون در خود جای دهند (دو الکترون با اسپین به طرف بالا و دو الکترون با اسپین به طرف پایین) در حالی که این مولکولها فقط دو الکترون در آن تراز انرژی دارند. از بخش ۳.۴ می‌دانیم که دافعه میان الکترونها به ایجاد نامتقارنترین تابع موج فضایی کمک می‌کند. این موضوع، مطابق اصل طرد، متقارنترین تابع موج اسپینی را ایجاد می‌کند. این گفته به این معنی است که در این مورد، دو الکترون اسپینهای موازی و هم‌جهت دارند. چون برایند اسپین O_2 بر ابر بایک است، مولکول اکسیژن گشاور و قطبی مقناطیسی دائمی دارد و از این‌رو، معلوم می‌شود که چرا اکسیژن یک گاز پارامغناطیسی است درحالی که اکثر گازهای دواتمی همگن هسته دیامغناطیسی‌اند. همچنین می‌توان انتظار داشت که پایداری مولکول به تعداد تسبیح زوج الکترونها بیوندی و پادبیوندی بستگی خواهد داشت. به عنوان مثال، نشان دادیم که He_2 به تعداد مساوی زوج الکtron پیوندی و پادبیوندی دارد و پایدار نیست. همین موضوع در مورد Be_2 نیز صادق است. بنابراین هردو مولکول ناپایدارند. از طرف دیگر، پایداری N_2 ، O_2 ، F_2 ، و Ne_2 (آن‌طور که با انرژی تفکیک اندازه‌گیری می‌شود) کاهش می‌یابد زیرا اختلاف میان زوچهای پیوندی و پادبیوندی برای این مولکولها به ترتیب برآیند 3 ، 2 ، 1 ، و صفر است.

مؤلفه تکانه زاویه‌ای مداری کل الکترون در طول محور مولکول با M_L داده می‌شود که در آن $M_L = \sum m_i$. انرژی هر حالت معین به مقدار $|\Delta| = |M_L|$ بستگی دارد. بسته به اینکه Δ مقادیر 5 ، 1 ، 2 ، 3 ، ... را داشته باشد، این حالت با نمادهای Σ ، Π ، Δ ، Φ ، و Λ مانند آن نشان داده می‌شود. در صورتی که S برایند اسپین الکترونها موجود در مولکول باشد نماد هر حالت یاجمله به صورت Δ^{S+1} است. جمله‌های حالت پایه مولکولهای موجود در جدول ۱۰.۵ در آخرین ستون آمده است.

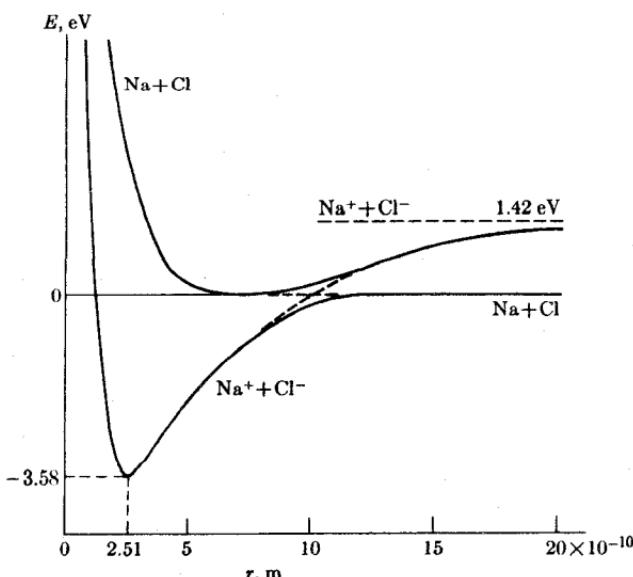
هنگامی که دو هسته تشکیل دهنده مولکول متفاوت باشند، مثل $NaCl$ ، CO ، HCl ، $NaCl$ ، مولکول به چندگان - هسته معرف است. در این مولکولها، برهم کنش کوئنی هر هسته با الکترونها متفاوت است و مولکول مرکز تقارن ندارد. از این‌رو، با آنکه حالت‌های الکترونی هنوز هم Σ ، Π ، Δ ... نامیده می‌شوند ولی به صورت Σ و Π گروه بندی نخواهند شد. به طور کلی، همان‌طور که در آغاز این فصل گفتیم، هنگامی که این مولکولهای بررسی می‌کنیم تنها الکترونها موجود در آخرین پوسته تکمیل نشده در هر اتم را در نظر می‌گیریم.

اگرتو بعنوان یک مثال مورد $NaCl$ را در نظر می‌گیریم. مسئله عبارت است از توصیف حرکت ۱۱ الکترون از اتم سدیوم و ۱۲ الکترون از اتم کلر در میدان الکتریکی حاصل از هسته‌های Na و Cl که در فاصله جدایی تعادل خود (در حالت گاز) در حدود $10^{-10} \times 25 \times 10^2$ از یکدیگر قراردارند. برای ساده کردن مسئله، چون الکترونها موجود در پوسته‌های بسته قویاً به هسته‌های مر بوط به خود محدود هستند فرض می‌کنیم که حضور یک هسته ثانوی آن‌هارا تحت تأثیر قرار نمی‌دهد. همچنین، در ارتباط با بحث قبلی، انتظار نمی‌رود الکترونها که در پوسته‌های تکمیل نشده قرار دارند و اسپین آنها جفت شده است به طور مؤثر در بیوند مولکول شرکت کنند. از این‌رو، تنها دو الکترون جفت نشده باقی می‌مانند که

شامل یک الکترون $3s$ در Na و یک الکترون $3p$ در Cl است.

با استفاده از منطق به کار رفته برای مولکولهای همگن-هسته، می‌توان گفت که وقتی دو الکترون در فضای میان دو اتم متumer کر می‌شوند یک ترکیب پایداری ایجاد می‌شود. اما، چون بارهای هسته‌ای متفاوت‌اند توزیع الکترونی متقارن نخواهد بود. در مورد مولکول NaCl بار الکترونی به سمت هسته Cl جا به جا می‌شود زیرا هسته Cl یک میدان جاذبه قویتر تو لید می‌کند. این موضوع به تشکیل مولکولی منجر می‌شود که توزیع بار آن نایکنواخت و از این‌رو، قطبی است. گشتاور دوقطبی الکتریکی NaCl در حالت گازی در حدود 10^{-29} m C است. اگر الکترون $3s$ اتم سدیوم کاملاً با اتم کلر منتقل می‌شود مولکول به صورت یک دوقطبی در می‌آمد که بار آن 10^{-19} C و طول $e = 6 \times 10^{-10} \text{ m}$ باشد. این مساوی با فاصله جدای $2.5 \times 10^{-10} \text{ m}$ و از این‌رو گشتاور دوقطبی آن برابر با 10^{-29} m C بود. بنابراین، نتیجه می‌گیریم که در حدود 75 eV درصد از توزیع الکترونی الکترون ظرفیت در Na به طرف اتم Cl جا به جا می‌شود و می‌توان مولکول را مشکل از دو یون دانست که تحت تأثیر جاذبه کولنی بهم نگه داشته شده‌اند. برای بیان چنین وضعی می‌توان مولکول را به صورت Na^+Cl^- نوشت. این نوع پیوند مولکولی را پیوند یونی می‌نامند در حالی که وضع توصیف شده در قبل برای مولکول همگن-هسته، با یک توزیع متقارن الکترونی، به پیوند کووالانسی معروف است.

شکل ۱۴.۵ انرژی پتانسیل سیستم سدیوم-کلر (در حالت گاز) را به صورت تابعی از فاصله جدای میان هسته‌ای نشان می‌دهد. در فواصل زیاد، دو سیستم برهم کنش کنند، اتمهای Na و Cl هستند و برهم کنش آنها خیلی کوچک است به گونه‌ای که انرژی



شکل ۱۴.۵ منحنیهای انرژی پتانسیل برای Na^+Cl^- و NaCl .

پتانسیل عملاً مقدار ثابتی دارد. در فاصله جدایی در حدود $m^{-1} \times ۱۰^{۱۵} \times ۱۲۵$ ، انتقال بار از Na به Cl آغاز می‌شود. با کاهش بیشتر فاصله جدایی، انرژی پتانسیل برهم کنش به پتانسیل جاذبه کوئنی میان یونهای Na^+ و Cl^- شباهت پیدا می‌کند. اما در فاصله میان هسته‌ای بسیار کوچک دافعه میان هسته‌ها و پوسته‌های بسته دو یون افراش می‌یابد و جاذبه یونی میان Na^+ و Cl^- را خنثی می‌کند. کمینه انرژی پتانسیل یا مکان تعادل با فاصله جدایی $m^{-1} \times ۱۰^{۱۵} \times ۲۵۱$ متناظر است.

اور بیتال مولکولی یا تابع موج یک مولکول دو اتمی چندگانه هسته نمی‌تواند از نوع داده شده با معادله (۲۰.۵) که دوهسته را به طور متقاضن دربرمی‌گیرد، باشد. بدین ترتیب (هر گاه A و B مشخص کننده دوهسته باشند) به جای نوشتن معادله (۲۰.۵) برای یک اوربیتال مولکولی پیوندی باید چنین نوشت

$$\psi = \lambda \psi_A + \lambda \psi_B$$

که در آن ψ_A و ψ_B تابع موجهای اتمی الکترون مریوط به هر هسته است. پارامتر λ طوری انتخاب شده است که انرژی محاسبه شده با مقدار تجربی سازگاری داشته باشد. بسته

جدول ۲۰.۵ انرژیهای تفکیک D، طولهای پیوند r ، و گشاورهای دو قطبی الکتریکی p بعضی مولکولهای دو اتمی ۱۰

پونی				کرووالانسی			
p, D	$r_0, \text{\AA}$	D, eV	مولکول	p, D	$r_0, \text{\AA}$	D, eV	مولکول
۸.۵	۲.۵۱	۳.۵۸	NaCl	۰	۰.۷۴	۴.۴۸	H _۲
۱۰.۷	۱.۲۷	۴.۴۳	HCl	۰	۲.۶۷	۱.۰۳	Li _۲
۵.۸۸	۱.۶۰	۲.۵	LiH	۰	۱.۲۱	۵.۰۸	O _۲
۱۰.۲۹	۲.۹۴	۳.۹۶	KBr	۰	۱.۰۹	۷.۳۲	N _۲
۸.۶۰	۲.۵۵	۵.۹	KF	۰	۱.۹۹	۲.۴۷	Cl _۲
۹.۹۷	۳.۰۶	۳.۷۶	CsCl	۰.۳۸	۱.۶۱	۳.۵۶	HI
۸.۰	۲.۷۹	۴.۹۲	KCl	۰.۱۲	۱.۱۳	۱۱.۱۱	CO
۹.۲۴	۳.۲۳	۳.۵	KI	۰.۱۵	۱.۱۵	۵.۳	NO

۱. مولکولها بر حسب مشخصه غالب پیوند دسته‌بندی شده‌اند. گشاورهای دو قطبی الکتریکی بر حسب دبی (D) بیان شده‌اند. هر D برابر است با $mC \times ۱۰^{-۳}$.

به اینکه مقدار λ چقدر باشد، توزیع الکترونی در تاچیه میان دو هسته یا به طرف یکی از هسته‌ها افزایش می‌یابد. در مرور اول، پیوند عمدتاً کووالانسی و در مرور دوم یونی است. برای بیشتر مولکولهای دو اتمی چندگانه‌است، این وضع حالت بیناً بینی میان پیوند کووالانسی خالص و پیوند یونی خالص است. به طور کلی، هرچه پیوند بیشتر از نوع یونی باشد گشتاور دوقطبی الکتریکی مولکول بزرگتر خواهد بود. به عنوان مثال، در مرور کوکربن CO که در آن بارهای دو یون باهم مشابه است مشخصه یونی پیوند نسبت به مشخصه کووالانسی آن از اهمیت کمتری برخوردار است. شاهد این ادعا نیز گشتاور دوقطبی الکتریکی کوچک مولکول، یعنی $mC \times 10^{-30}$ است. در جدول ۲.۵ انرژیهای تفکیک، طولهای پیوند، و گشتاورهای دوقطبی الکتریکی بعضی مولکولهای دو اتمی و همچنین مشخصه غالب پیوندها آمده است.

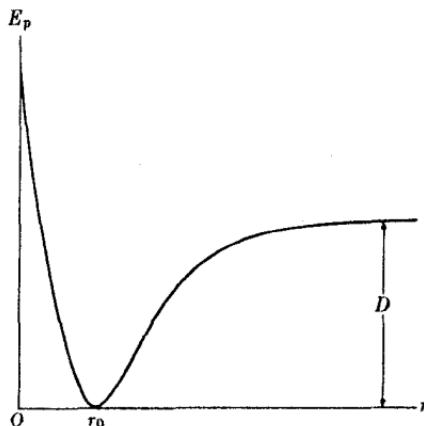
مثال ۳۰.۵ بحث مر بوط به پتانسیل مورس.

حل: یک رابطه تجربی که، تقریباً با دقت، انرژی پتانسیل یک حالت مقید و وابسته به یک مولکول دو اتمی را برای یک پیکربندی الکترونی مشخص به دست می‌دهد پتانسیل مورس نام دارد

$$E_p(r) = D[1 - e^{-a(r-r_0)}]^2 \quad (۷۰.۵)$$

که در آن ضرایب ثابت D ، a ، و r_0 پارامترهای قابل تنظیم مشخصه هر مولکول اند. منحنی $E_p(r)$ در شکل ۱۵.۵ نشان داده شده است. با بدست آوردن dE_p/dr و مساوی قرار دادن آن با صفر می‌توان کمینه مقدار E_p را بدست آورد. از این رو

$$-2Dae^{-a(r-r_0)}[1 - e^{-a(r-r_0)}] = 0$$



شکل ۱۵.۵ پتانسیل مورس.

که ایجاب می‌کند $e^{-a(r-r_0)} = r = r_0$ و حاکمی از آن است که r فاصله جدایی تعادل است. در نقطه کمینه مقدار E_p مساوی با صفر است. به ازای مقادیر خیلی بزرگ r ، نما قابل چشیدنی است و E_p به مقدار ثابت D میل می‌کند. از این‌رو، می‌توان گفت که عبارت است از انرژی موردنیاز برای جدا کردن یا تفکیک مولکول البته اگر مولکول در آغاز در حالت کمینه انرژی پتانسیل قرار داشته باشد. با این‌حال، به خاطر انرژی انتعاشی نقطه حفر (بخش ۸.۵) این موضوع باید با دقت بیشتری بررسی شود.

به ازای مقادیر کوچک r ، E_p به جای آنکه بهینه‌یات میل کند به مقدار $(1 - e^{ar})D$ میل می‌کند و این حدی است برای پتانسیل مورس. برای درک معنی ثابت a باید تا بحث ارتعاشات مولکولی (مثال ۷.۵) منتظر بمانیم.

مثال ۴.۵ تعیین جمله‌های ممکن حالت پایه بعضی مولکولهای آمده در جدول ۱.۵

حل: هنگامی که اوریتال مولکولی λnl ، هماهنگ با اصل طرد، سهم کامل الکترونهای خود را دارد تنها حالت ممکن عبارت است از $M_L = 0$ و $M_S = 0$ یا حالت Σ^0 . بالاترین اوریتال مولکولی مولکولهای H_2 ، He_2 ، Li_2 ، C_2 ، Be_2 ، F_2 ، O_2 ، که در جدول ۱.۵ آمده‌اند پر شده است و حالت پایه آنها عبارت است از Σ^0 . اگر تنها یک الکترون در بالاترین اوریتال مولکولی λnl وجود داشته باشد واضح است که $\Lambda = \lambda$ و $S = 1/2$. این وضع در H_2^+ و He_2^+ درخ می‌دهد که در آنها $\Lambda = \lambda = 1$ و جمله حالت پایه آنها نیز Σ^0 است. جمله‌های ممکن مختلف هنگامی وجود دارند که یک اوریتال مولکولی کاملاً پر شده است و لی بیشتر از یک الکترون دارد؛ مثلاً در B_2 و O_2 که پیکربندی هر دوی آنها به صورت $(\pi 2p)^2$ است. اوریتال مولکولی $(\pi 2p)^2$ شامل تابع موج‌های اتمی با $m_l = \pm 1$ و $m_s = \pm 1/2$ است. از این‌رو، آرایشهای ممکن اعداد کوانتمی (یا اوریتالهای اتمی) که با اصل طرد سازگارند در جدول صفحه ۲۶ آمده است که در آن نمادها با تابع موج، (m_l, m_s) متناظرند.

از روی این جدول دیده می‌شود که برای تشکیل حالت‌های مولکولی زیر تابع موج‌های کافی وجود دارد

$$\text{حالت } \Sigma^0 : M_L = \pm 2, \quad M_S = 0$$

$$\text{حالت } \Sigma^+ : M_L = 0, \quad M_S = \pm 1, 0$$

$$\text{حالت } \Sigma^- : M_L = 0, \quad M_S = 0$$

از این‌رو، سه جمله ممکن متناظر با پیکربندی $(\pi 2p)^2$ وجود دارند که از میان آنها حالت پایه حالتی است که چندگانگی آن بالاتر است، یعنی حالت Σ^+ که حالت پایه B_2 و O_2 است.

$+1$	0	-1	$M_s \backslash M_L$
	$(1,+)(1,-)$		$+2$
			$+1$
$(1,+)(-1,+)$	$(1,+)(-1,-)$ $(1,-)(-1,+)$	$(1,-)(-1,-)$	0
			-1
	$(-1,+)(-1,-)$		-2

مثال ۵.۰.۵ بحث مر بوط به انرژی پتانسیل یک مولکول دو اتمی در حالت پیوند یونی.
حل: یک رابطه تجربی که با دقت نسبتاً خوبی انرژی پتانسیل پیوند یونی را توصیف می‌کند به صورت زیر است

$$E_p(r) = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} + \frac{b}{r^6} \quad (۵.۰.۵)$$

جمله اول معرف جاذبه خالص کولنی میان یونها و جمله دوم معرف دافعه هسته‌ها و پوسته‌های بسته است. نمای $\frac{dE_p}{dr}$ به این دلیل انتخاب شده است که از طریق تابع معکوس r^{-6} بهترین تناسب را با داده‌های تجربی دارد. چون جمله دوم به r^{-6} بستگی دارد به ازای فاصله جدایی هسته‌ای به سرعت کاهش می‌یابد و فقط در فواصل کوچک قابل اهمیت است. فاصله جدایی تعادل r را می‌توان با پیدا کردن کمینه E_p به دست آورد. از این رو

$$\left(\frac{dE_p}{dr}\right)_{r=r_0} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_0^8} - \frac{9b}{r_0^{10}}$$

که از آن نتیجه می‌شود $b = e^2 r_0^8 / 36\pi\epsilon_0$. انرژی متضاظر E_p در نقطه کمینه که با D_i نشان داده می‌شود عبارت است از

$$D_i = \frac{-(\lambda/9)e^2}{4\pi\epsilon_0 r_0}$$

که همان انرژی تفکیک مولکول است. این انرژی با انرژی لازم برای تجزیه مولکول (که در آغاز در حالت پایه است) به دو یون درحال سکون که در فاصله بینهاست از هم قرار دارند برابر است. در مورد D_0 , NaCl انرژی لازم برای تفکیک مولکول به دو یون Na^+ و Cl^- را بدست می‌دهد. انرژی سیستم تشکیل شده از Na^+ و Cl^- در فاصله $m = ۱۵ \times ۱۰^{-۱۰} \text{ m}$ برابر با ۴۵۱ eV است که در شکل ۱۴.۵ نشان داده شده است. با قرار بدهست می‌آید. با این حال، برای ما این مسئله جالب توجه است که انرژی لازم برای تفکیک NaCl به اتمهای خنثای Na^+ و Cl^- را بدست آوریم. برای یونیته کردن اتم Na مقدار انرژی برابر با ۱۴ eV لازم است درحالی که وقتی یون Cl^- تشکیل شده مقداری انرژی برابر با ۳۷۲ eV آزاد می‌شود. بنابراین، انرژی سیستم تشکیل شده از Na^+ و Cl^- در فاصله جدایی بینهاست از انرژی سیستم Na^+ و Cl^- در فاصله جدایی $m = ۱۴ \text{ eV} - ۳۷۲ \text{ eV} = ۱۴۲ \text{ eV}$ بیشتر است. این گفته بدان معنی است که انرژی تفکیک D_0 مولکول NaCl هنگامی که به دو اتم خنثی تبدیل می‌شود برابر مقدار زیر است

$$D_0 = ۱۴۲ \text{ eV} - ۱۴۲ \text{ eV} = ۳۷۰ \text{ eV}$$

که به طرقی از مقدار تجربی ۳۷۸ eV بیشتر است. هرگاه به جای جمله معکوس دافعه r یک جمله نمایی به شکل $b \exp(-r/r_0)$ قرار دهیم سازگاری با داده‌های تجربی بیشتر می‌شود.

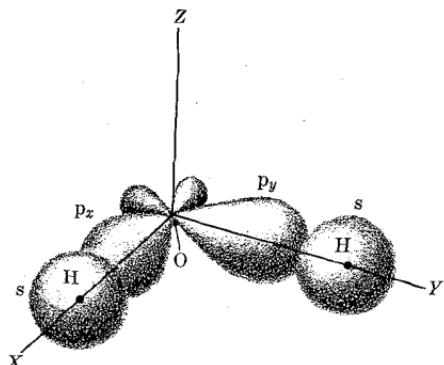
۵.۵ مولکولهای چنداتمی

برای تحلیل حرکت الکترونی مولکولهایی که بیشتر از دو اتم دارند یک ابزار جدید و بسیار مهم وجود دارد که همان آرایش هندسی الکترونها و هسته‌ها (یا تقارن مولکولی) است. از مورد دو اتمی باشد به خاطر آوریم که وقتی الکترونها بیرونی بتوانند در داخل ناحیه میان دو اتم جابجایی نمایند مطلوب خواهد بود. این مستلزم آن است که تابع موجه‌ای اتنی واپسی به دو اتم که اوریتال مولکولی را تشکیل می‌دهد تا حد امکان در امتداد خط واصل میان دو هسته گسترش یا بدی یا «روی هم بیفتند» و باعث شود که یک زوج الکترون (یک الکtron از هر اتم) در میان دو اتم متumer کرzesد. این در بایست «بیشینه روی هم افتادن» تابع موجه‌ای اتنی را می‌توان به صورت زیر بیان کرد

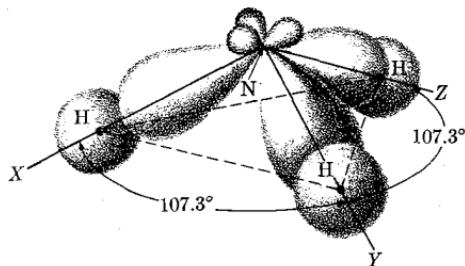
هر پیوند میان دو اتم دامتدادی ایجاد می‌شود که دلیل تابع موجه‌ای اتنی هر بوط که اوریتال مولکولی (ا) تشکیل می‌دهند همتورکز می‌شوند یا (د) هم می‌افتد؛ قدرت پیوند به میزان دلیل هم افتادن تابع موجه‌ای اتنی بستگی دارد. هنگامی که بخواهیم شکل یا وضع هندسی مولکولی را تعیین کنیم اصل بیشینه

روی هم افتادن بسیار مفید و سودمند خواهد بود. در اینجا به عنوان مثال مولکول آب یا H_2O را در نظر می‌گیریم. این مولکول ۱۵ الکترون و سه هسته دارد. در اتم اکسیژن مجدداً می‌توان (در تقریب اول) از تمام الکترونها بجز دو الکترون جفت نشده p در پوسته L چشم پوشید (شکل ۳۰.۴). این دو الکترون که مطابق شکل ۳۰.۴ اسپین موازی و همجهت دارند باید از لحاظ حرکت مداری با یکدیگر فرق داشته باشند. با توجه به شکل ۱۱.۳ که توزیع زاویه‌ای الکترونهای p را نشان می‌دهد، می‌توان فرض کرد که یک الکترون در امتداد محور X و الکترون دیگر در امتداد محور Y قرار دارد؛ یعنی الکترونهای جفت نشده $2p$ حالت‌های p_x و p_y را اشغال می‌کنند. (الکترونهای با قیمانده $2p$ اکسیژن در امتداد محور Z قرار دارند، حالت p_z ، و اسپینهای آنها جفت شده است.) دو اتم هیدروژن که هر کدام یک الکترون ۱S دارند به طریقی قرار گرفته‌اند که الکترونهای آنها در بهترین طریق ممکن (یعنی، با بیشینه روحی هم افتادن تابع موجه‌ای آنها) با دو الکترون جفت نشده اکسیژن جفت می‌شوند. بنابراین، نتیجه می‌گیریم برای اینکه بیشینه روحی هم افتادن ایجاد شود، دو اتم H باید به ترتیب در امتداد محورهای X و Y و در فواصل مساوی از اتم O قرار بگیرند. در نتیجه مولکولی با شکل قائم الزاویه (راستگوش) تشکیل می‌شود که در شکل ۱۶.۵ نشان داده شده است.

توجه کنید که در شکل ۱۶.۵ توزیع الکترونهای p از O کاملاً مساوی با آنچه در شکل ۱۱.۳ نشان داده شده است نیست. دلیل این گفته آن است که حضور اتمهای H به طریقی سبب تغییر شکل دادن، یا قطبی شدن حرکت الکترونهای p از O می‌شوند. همچنین زاویه میان دو پیوند O-H در اثر دافعه میان دو اتم H کمی بزرگتر از 90° است (این زاویه دقیقاً برابر است با 104.5°). محاسبه مفصل نشان می‌دهد که الکترونهای ۱S هیدروژن طوری به طرف اتم O کشیده می‌شوند که مرآکر جرم بارهای منفی و مثبت آنها برهم منطبق نیست و در نتیجه یک مولکول قطبیده تو لید می‌کنند که برایند گشتاور دو قطبی الکتریکی آن C $m^{-3} \times 10^{15}$ در 24° و در امتداد خط نیمساز زاویه پیوند قرار



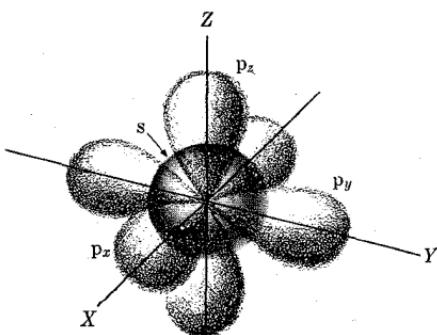
شکل ۱۶.۵ توزیع الکترونی در مولکول H_2O .



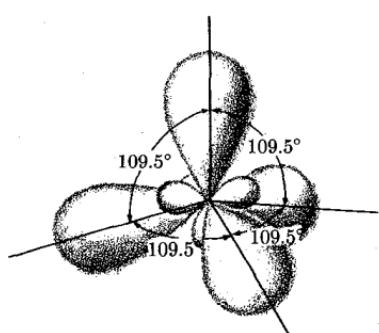
شکل ۱۷۰۵ توزیع الکترونی در مولکول NH_3 .

دارد. واضح است که اگر مولکول H_2O خطی بود گشتاور دوقطبی آن صفر می‌شد. اکنون مولکول آمونیاک یا NH_3 را در نظر می‌گیریم. سه الکترون جفت نشده $2p$ در اتم N در امتداد محورهای X، Y، و Z قرار دارند و حالتنهای p_x ، p_y ، و p_z را اشغال می‌کنند (شکل ۱۷.۴)، به گونه‌ای که مولکول NH_3 یک ساختار هرمی تشکیل می‌دهد که اتم N در رأس آن و اتمهای H در دئوس قاعدة هرم آن قرار دارد (شکل ۱۷.۵). بدلیل دافمه میان اتمهای H زوایای رأس N بجزای 90° بجزای 107.3° هستند. ساختار هرمی شکل یک گشتاور دوقطبی الکتریکی به مقدار $C = 10^{-30} \text{ m}^2$ در امتداد محور هرم تولید می‌کند. اگر مولکول مسطح بود گشتاور دوقطبی آن صفر می‌شد.

اتم کربن بسیار جالب توجه است. این اتم در حالت پایه فقط دو الکترون جفت نشده $2p$ دارد، و این نمی‌تواند ترکیبات بسیار زیاد کربن را توجیه کند. همان‌طور که در شکلهای ۸.۴ و ۱۵.۴ دیده می‌شود، یکی از اولین حالتها بر انگیخته شامل یک الکترون $2p$ و سه الکترون جفت نشده $2s$ است که اوربیتناهای آنها مطابق شکل ۱۸.۵ (الف) آرایش گرفته‌اند. الکترونها $2p$ مثل الکترونها آمونیاک عمل می‌کنند ولی الکترون $2s$ (بدلیل نداشتن سمیت) پیوندی با همان شدت تولید نمی‌کنند و در نتیجه موجب می‌شود



(الف) تابع موجهای sp^3 هیبریدی شده.



(ب) تابع موجهای هیبریدی شدن.

شکل ۱۸.۵ تابع موجهای ناشی از هیبریدی شدن sp^3 .

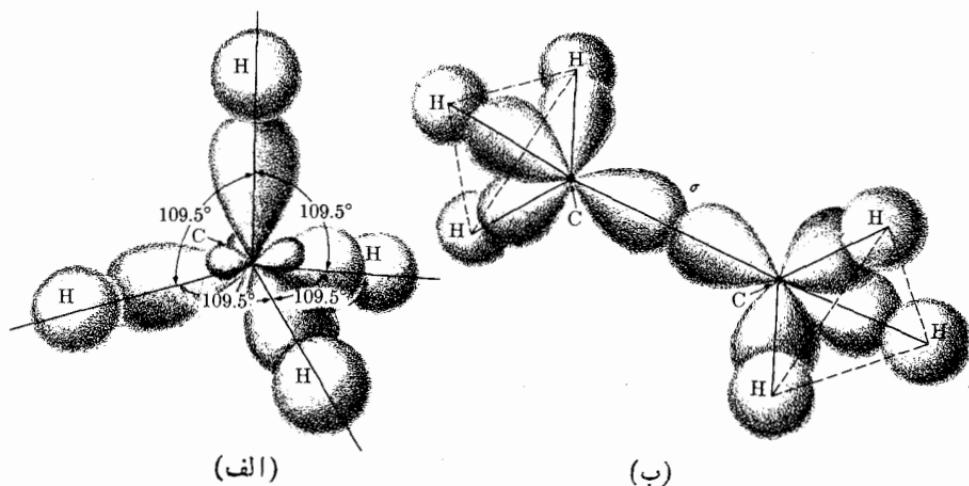
که توصیف مولکولی چون مولکول متان (CH_4) مشکل شود. اما این امکان وجود دارد که به کمک روش‌هایی به نام هیبریدی شدن قابع موجه، تابع موجه‌ای اتمی جدیدی را در امتدادهای موردنظر تو لید کرد. انرژی یک تابع موج $2s$ و سه تابع موج $2p$ کربن کاملاً یکسان نیست، ولی اختلاف انرژی آنها بسیار کوچک است. با تشکیل ترکیبات خطی مناسب از این چهار تابع می‌توان تابع موجه‌ای جدید یا هیبریدی به دست آورد که همگنی با انرژی یکسانی متناظر ند و یک بیشینه قابل توجه در هر امتداد موردنظر دارد. یک مجموعه ممکن از ترکیبات خطی توابع s ، p_x ، p_y ، p_z ، و $2p$ چهار تابع موج هیبریدی جدید با بیشینه‌هایی که مطابق شکل ۱۸.۵ (ب) متوجه رئوس یک چهاروجهی هستند را به دست می‌دهد. راستهایی که در امتداد آنها تابع موجه‌ای جدید به بیشینه می‌رسند زوایای $109^{\circ}28'$ تشکیل می‌دهند. این توابع بر حسب تابع موجه‌ای s و p به صورت زیر بیان می‌شوند

$$\begin{aligned}\psi_1 &= \frac{1}{\sqrt{4}}(s + p_x + p_y + p_z) \\ \psi_2 &= \frac{1}{\sqrt{4}}(s + p_x - p_y - p_z) \\ \psi_3 &= \frac{1}{\sqrt{4}}(s - p_x + p_y - p_z) \\ \psi_4 &= \frac{1}{\sqrt{4}}(s - p_x - p_y + p_z)\end{aligned}\quad (9.5)$$

این نوع هیبریدی شدن با sp^3 نشان داده می‌شود. توجه کنید چون تابع موجه‌ای s و p بمقادیر مختلفی از تکانه زاویه‌ای متناظرند، تابع موجه‌ای هیبریدی حالت‌های با تکانه زاویه‌ای کاملاً مشخصی را توصیف نمی‌کنند.

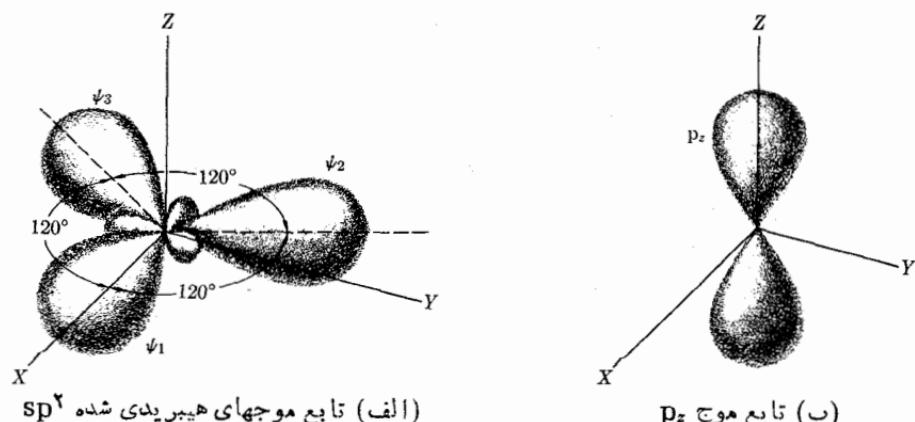
اگر نون مولکول متان یعنی، CH_4 را در نظر می‌گیریم. نتیجه می‌گیریم که بیشینه قدرت پیوندها هنگامی بدست می‌آید که الکترونهای ۱۸ هر اتم هیدروژن بیشینه روی هم افتادن را با هر یک از چهار تابع موج هیبریدی sp^3 داشته باشند. در این حالت یک مولکول چهاروجهی تشکیل می‌شود که در شکل ۱۹.۵ (الف) نشان داده شده است. به طریق مشابه، ساختار مولکول اتان (یا $\text{H}_3\text{C}-\text{CH}_3$) در شکل ۱۹.۵ (ب) نشان داده شده است. در این مولکول، دو اتم کربن از طریق روی هم افتادن دو تابع موج هیبریدی sp^3 به هم پیوند می‌خورند. این پیوند به خاطر شباهت با وضع اوربیتالهای ۵ در مولکولهای دواتسی به پیوند معروف است.

دانستن این مطلب بسیار مهم است که هیبریدی شدن فقط در مورد کربن به کار نمی‌رود بلکه در مورد هر اتم یا یونی که همین پیکربندی الکترونی را دارد به کار می‌رود. به عنوان مثال، آرایش الکترونی یون N^+ با آرایش الکترونی کربن مشابه و ساختار بنیان



شکل ۱۹.۵ پیوندهای اوربیتالی مولکولی sp^3 جایگزینده در (الف) متان، (ب) اتان.

N^+H_4 شبیه به ساختار CH_4 است که در آن فقط N^+ به جای اتم نشسته است. علاوه بر هیبریدی شدن sp^3 چندین امکان دیگر برای هیبریدی شدن وجود دارد که از آن جمله می‌توان از تابع موجهایی که مقدار تکانه زاویه‌ای آنها بالاتر از یک است نام برد. در اینجا فقط هیبریدی شدن sp و sp^2 را بدلیل اهمیتی که دارند مورد بحث قرار می‌دهیم. در هیبریدی شدن sp تابع موجهای s ، p_x ، و p_y ترکیب می‌شوند و سه تابع موج را در صفحه XY تولید می‌کنند که بیشینه‌های آنها متوجه امتدادهایی است که زوایای 120° را تشکیل می‌دهند (شکل ۲۰.۵). این تابع موجها بر حسب تابع موجهای s



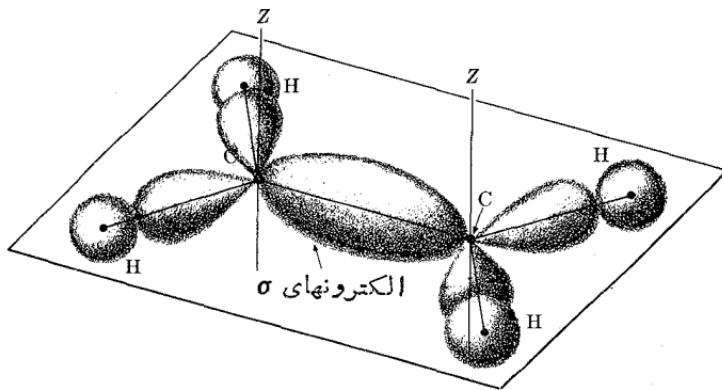
شکل ۲۰.۵ تابع موجهای ناشی از هیبریدی شدن sp^2 .

و p به صورت زیر بیان می‌شوند

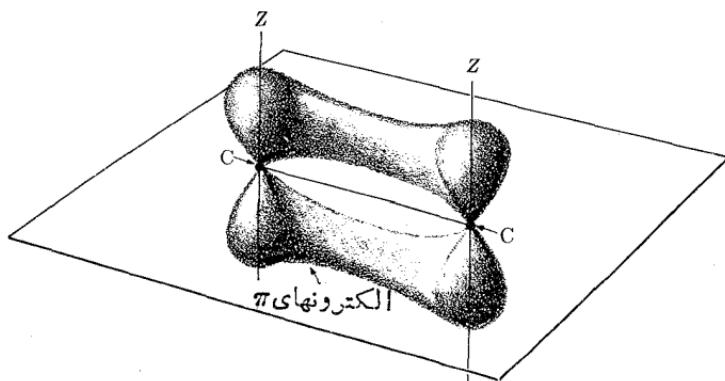
$$\begin{aligned}\psi_1 &= \frac{1}{\sqrt{3}}(s + \sqrt{2}p_x) \\ \psi_2 &= \frac{1}{\sqrt{3}}\left(s - \frac{1}{\sqrt{2}}p_x + \sqrt{\frac{3}{2}}p_y\right) \\ \psi_3 &= \frac{1}{\sqrt{3}}\left(s - \frac{1}{\sqrt{2}}p_x - \sqrt{\frac{3}{2}}p_y\right)\end{aligned}\quad (10.5)$$

چهارمین الکترون، حالت p را اشغال می‌کند. این نوع هیبریدی شدن برای توصیف مولکولها بی‌چون $H_2C=CH_2$ که در شکل ۲۱.۵ نشان داده شده است ضروری است. پیوند دوگانه میان اتمهای کربن در نتیجه روی هم افتادن یک تابع موج هیبریدی sp^2 از هر اتم کربن در امتداد خط $C-C$ (یعنی پیوند σ) و روی هم افتادن تابع موجهای p که پیویند π تشکیل می‌دهند، حاصل می‌شود. پیویند اخیر به خاطر شباهت با اوربیتا لهای π در مولکولهای دو اتمی به این نام نامیده می‌شود. اتمهای هیدروژن به تابع موجهای هیبریدی sp^2 با قیمانده می‌پیونددند. در نتیجه، مولکول اتیلن یک مولکول مستطح است. پیوند دوگانه π دارای نوعی صلیبت است و در نتیجه چرخش مولکول حول محور $C-C$ را مشکل می‌کند. هنگامی که یک تک پیوند موجود باشد (مثل حالت مر بوط به اتان) این صلیبت پدیدار نمی‌شود و برخواص مولکولی اثر می‌کند. توجه کنید که درجه روحی هم افتادن در هر پیوند π خیلی کمتر از درجه روحی هم افتادن در پیوند σ است و از این رو، پیوندهای π کمتر از پیوندهای σ در انرژی بستگی شرکت دارند. به عنوان مثال، برای شکستن یک پیوند ساده σ مقدار انرژی $332eV$ موردنیاز است در صورتی که برای شکستن پیوند دوگانه σ و تبدیل آن به یک پیوند σ فقط $98eV$ لازم است.

نوع سوم هیبریدی شدن با اوربیتا لهای اتمی s و p را sp می‌نامند که با تابع موجهای $p \pm s$ متناظر است و بیشینه های قابل توجهی را در جهات $\pm Z$ دارد. این تابع موجهای هیبریدی در شکل ۲۰.۵ نشان داده شده‌اند. برای توضیح مولکولهای بی‌چون استیلن یا $HC \equiv CH$ تابع موجهای هیبریدی نوع sp لازم است (شکل ۲۰.۵). پیوند سه‌گانه میان دو اتم کربن در نتیجه روی هم افتادن یک تابع موج هیبریدی sp از هر اتم کربن (یعنی پیوند σ) و روی هم افتادن تابع موجهای p_x و p_y ، که دو پیوند π را تشکیل می‌دهند، حاصل می‌شود. اتمهای هیدروژن به تابع موجهای sp با قیمانده می‌پیونندند. در نتیجه، مولکول استیلن یک مولکول خطی است.

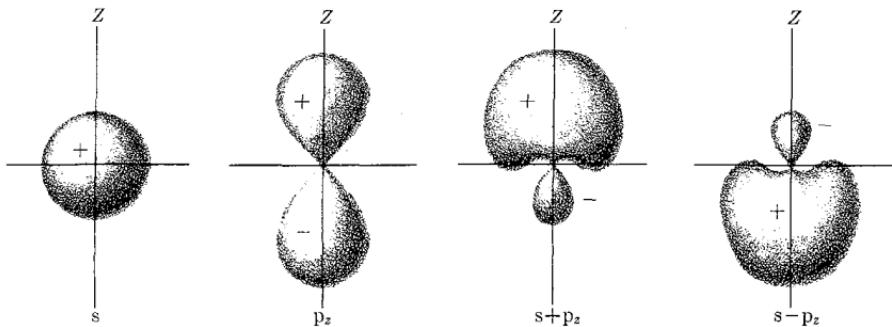


(الف)

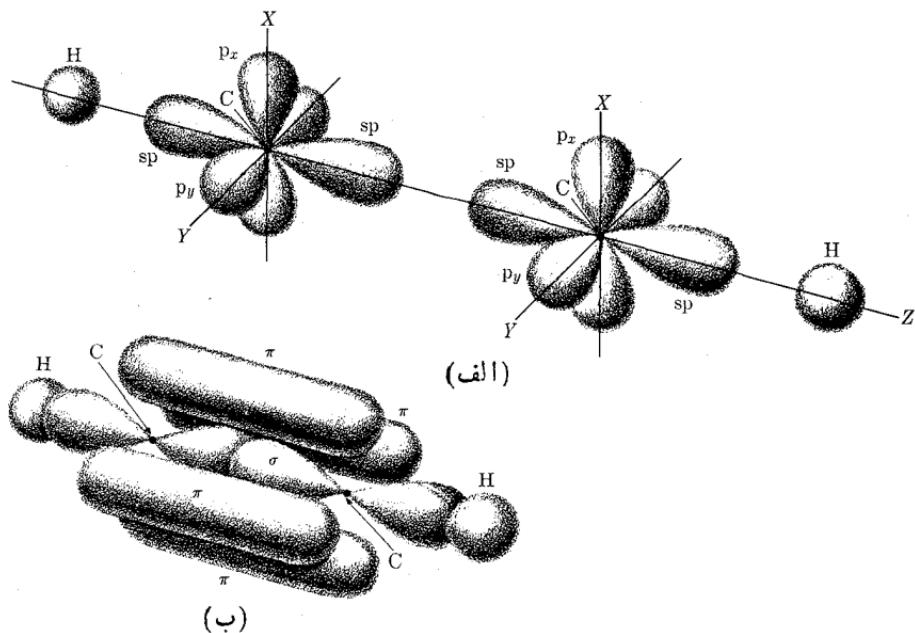


(ب)

شکل ۲۱۰۵ توزیع الکترونی در اتیلن با استفاده از هیبریدی شدن sp^2 .
 (الف) پیوند σ ، (ب) پیوند π .



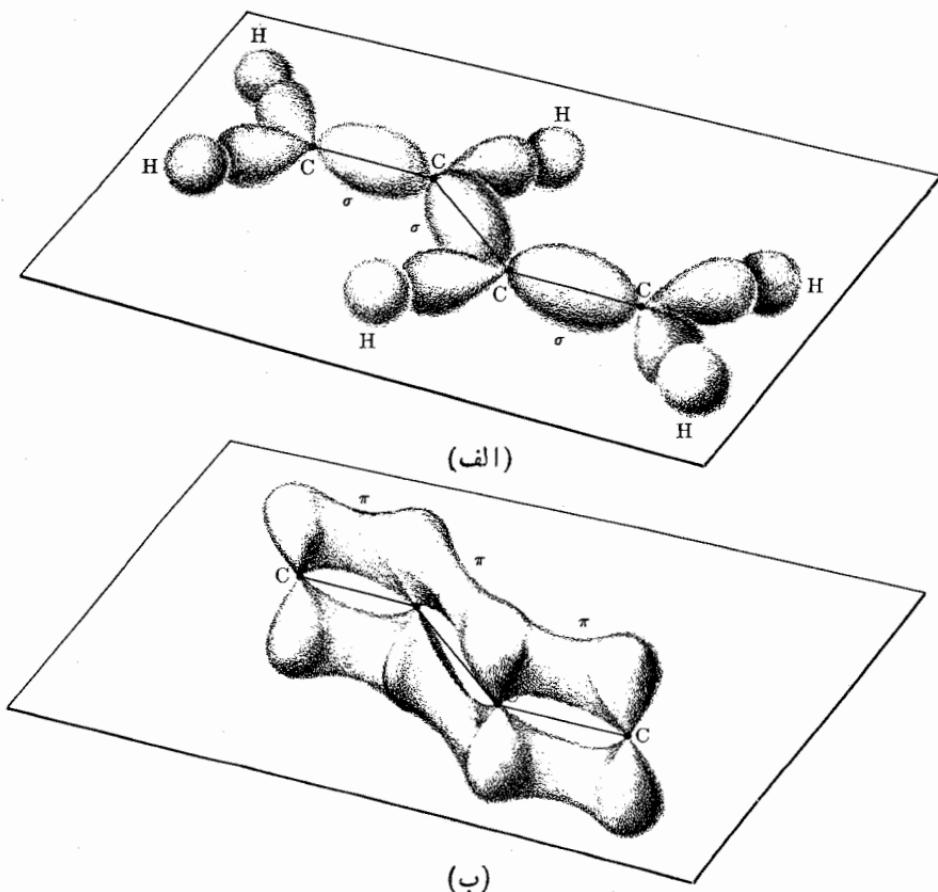
شکل ۲۲۰۵تابع موجهای ناشی از هیبریدی شدن sp .



شکل ۲۳.۵ توزیع الکترونی در استیلن با به کار بردن هیبریدی شدن sp. (الف) تابع موجهای با اتمهای مجزا، (ب) پیوندهای σ و π .

۶.۶ مولکولهای مزدوج

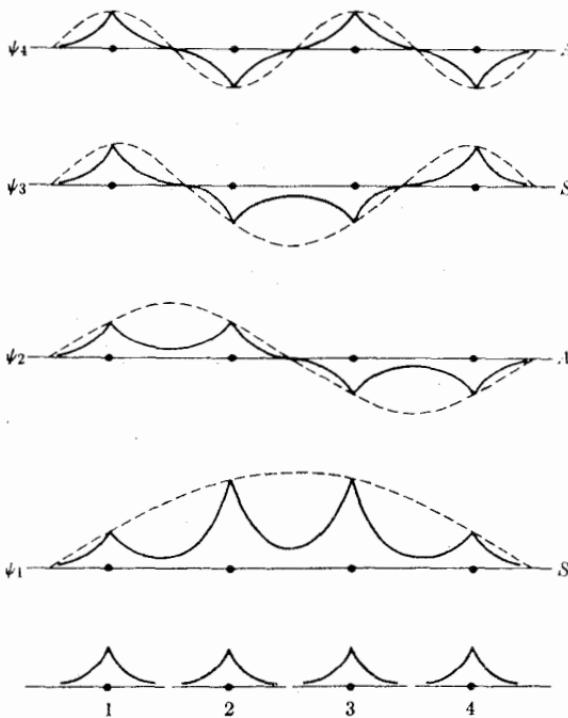
اکنون یک ردۀ از مولکولهای مرکب را که در شیمی آلی به مولکولهای مزدوج معروف‌اند در نظر می‌گیریم. به عنوان مثال می‌توان از مولکول بوتا دین (C_6H_6) نام برد. ساختار الکترونی بوتا دین در شکل ۲۴.۵ نشان داده شده است. اتمهای کربن در طول زنجیره توسط پیوندهای σ با استفاده از تابع موجهای هیبریدی sp^2 به هم می‌پیونددند. اتمهای هیدروژن با استفاده از تابع موجهای sp با قیمانده به اتمهای کربن وصل می‌شوند. اما، علاوه بر آن، چهار الکترون p وجود دارند که در طول زنجیره اتم کربن پیوندهای π را تشکیل می‌دهند. در مولکولهای مزدوج، پیوندهای π به طریق بخصوصی رفتار می‌کنند. الکترونهای پیوندی π (یک الکترون به ازای هر اتم کربن) به جای اینکه در تو احی بخصوصی از مولکول جاییگزینده شوند (یعنی همانند الکترونهای واقع در پیوندهای σ) کما بیش می‌توانند آزادانه در طول مولکول حرکت کنند. این موضوع با استفاده از توزیع احتمال الکترونها در شکل ۲۴.۵ (ب) نشان داده شده است. همین طور الکترونهای π نیز به طریق خیلی مخصوصی عمل می‌کنند که به تفصیل بیشتری نیاز دارد. به عنوان مثال، قطبش پذیری مولکولهای مزدوج در امتداد زنجیره کربن خیلی بیشتر از قطبش پذیری هیدروکربنهای اشباع شده‌ای است که فقط پیوندهای جایگزینده σ و تابع موجهای sp^3 دارند. همچنین الکترونهای π



شکل ۲۴.۵ توزیع الکترونی ده بوتا دین. (الف) پیوندهای جایگزینیده σ ؛ (ب) پیوندهای جای ناگزینیده π .

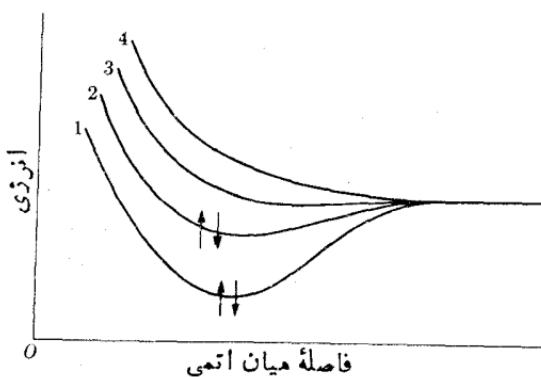
یک صلبیت مشخصی را در ساختار مولکولی ایجاد می کنند، به گونه ای که تمام اتمهای کربن در یک صفحه قرار می گیرند.

اکنون تابع موجها یا اوربیتا لهای مولکولی چهار الکترون π را بررسی می کنیم. در پایین شکل ۲۵.۵ تابع موج شعاعی هر الکترون پیوندی π را هنگامی که اتمهای کربن در فواصل خیلی دور از یکدیگر قرار دارند به طور طرحوار نشان داده ایم. هنگامی که اتمهای خیلی به هم نزدیک اند (همانند وقتی که در مولکول قرار دارند) تابع موجهای ممکن با تشکیل ترکیبات خطی مناسب از تابع موجهای منفرد یا اتمی به دست می آیند. این تکنیک همانند روشی است که برای H_2^+ و H_2 به کار رفت اما در اینجا به جای دو اتم چهار اتم وجود دارد. بدلیل تقارن مولکول، اوربیتا لهای مولکولی باید نسبت به مرکز مولکول یا



شکل ۲۵.۵ اوربیتا لهای مولکولی برای الکترونهای π در بوتا دین.

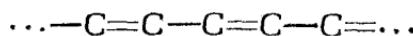
متقارن یا نامتقارن باشند. در شکل ۲۵.۵ چهار تابع موج مولکولی مسکن الکترونهای π با π_1 , π_2 , π_3 , و π_4 نشان داده شده است که هر کدام با انرژی متفاوتی متناظرند که با تعداد گره‌های تابع موج افزایش می‌یابند. بنا بر این، هنگامی که اتمهای کربن نزدیکتر بهم دسم شوند انرژی دستگاه، به جای اینکه همانند حالت مربوط به H_2^+ و H_2 بهدو تراز شکافته شود، به چهار تراز نزدیک بهم تقسیم می‌شود. در شکل ۲۶.۵ چهار منحنی انرژی به طور کیفی بر حسب تابعی از فاصله میان هسته‌ای نشان داده شده‌اند. هر تراز انرژی می‌تواند دو الکترون با اسپین مخالف پیدا کرد. از این‌رو، در حالت پایه بوتا دین چهار الکترون π حالت‌های متناظر با π_1 و π_2 را اشغال می‌کنند. در حالت نزدیک بعدی، یعنی حالت‌های متناظر با π_3 و π_4 خالی‌اند. توزیع احتمال الکترون در شکل ۲۷.۵ نشان داده شده است. اوربیتال مولکولی π_1 برای هرزوج از اتمهای کربن از نوع پیوندی است در حالی که π_3 برای زوجهای ۲-۱ و ۳-۲ اتمهای کربن پیوندی ولی برای زوج ۳-۲ پادپیوندی است. به همین دلیل است که توزیع احتمال کل، یک فورونتگی را در مرکز مولکول نشان می‌دهد. این گفته باین معنی است که قدرت پیوند میان زوج ۳-۲ اتمهای کربن باید کمتر از قدرت پیوند میان زوجهای ۲-۱ و ۳-۴ باشد. از لحاظ تجربی طول پیوند ۳-۲ در



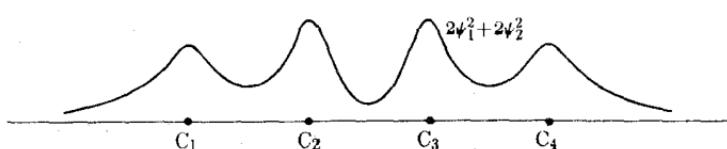
شکل ۲۶.۵ انرژی پتانسیل الکترونی الکترونهای π در بوتادین بر حسب تابعی از فاصله هیان هسته‌ای.

حدود $15 \times 10^{-10} \text{ m}$ و $15 \times 10^{-10} \text{ m}$ است در حالی که طول پیوندهای ۲-۱ و ۴-۳ برابر با $15 \times 10^{-10} \text{ m}$ است.

این موضوع را می‌توان طوری تعمیم داد که پولینی یا یک ترکیب مزدوج شامل یک زنجیره کربن ۲ α اتمی را دربر گیرد. در مدل کلاسیکی ظرفیت می‌توان این ترکیب را به صورت ذیر نوشت

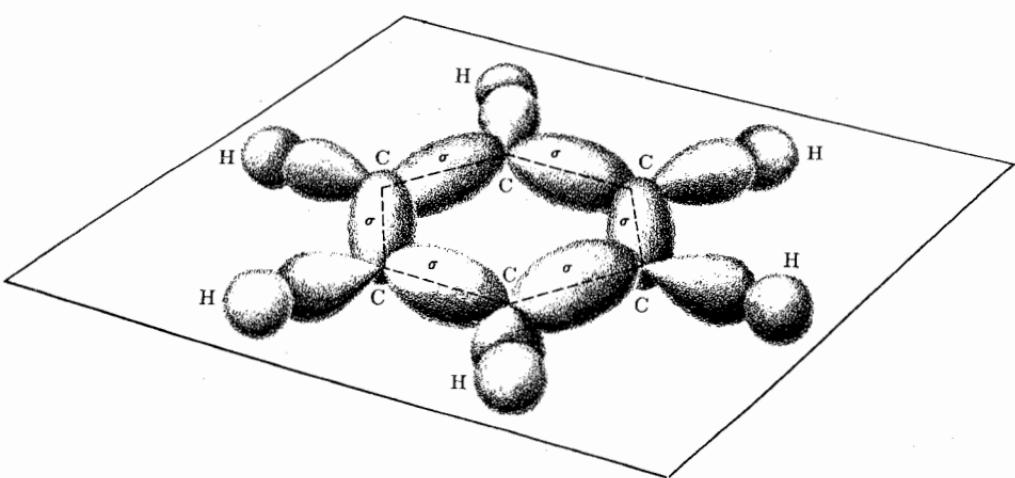


علاوه بر پیوندهای ۵ میان زوج انتهای کربن مجاور، تعداد ۲ α الکترون π ، آن طور که در شکل ۲۶.۵ برای بوتادین نشان داده ایم، در امتداد مولکول پخش شده‌اند. در این صورت ۲ α تراز انرژی نزدیک بهم با ظرفیت ۴ α الکترون وجود دارند که باید با ۲ α الکترون پرشوند. از این رونگامی که این مولکولها در حالت پایه قرار دارند تنها نیمه‌پایین ترازهای انرژی پرمی شوند. حرکت الکترونی در این مولکولهارا می‌توان با یک مقدار نسبتاً کم انرژی به حالت برانگیخته درآورد ذیر نزدیک ترازهای خالی در فاصله نزدیک ترازهای خالی در آنگیخته درآورده و تمام ترازهای انرژی پرمی شوند و برای برانگیخته کردن ۴ α الکترونی، مولکول باید گذاری را به پیکربندی الکترونی دیگر انجام دهد. این فرایند مستلزم انرژی خیلی زیادی است. دسترس پذیر بودن ترازهای انرژی خالی پایین موجب می‌شود که بسیاری از مولکولهای مزدوج، فوتونهای واقع در ناحیه مرئی را جذب نمایند و بنابراین، رنگهای مشخصه‌ای داشته باشند.

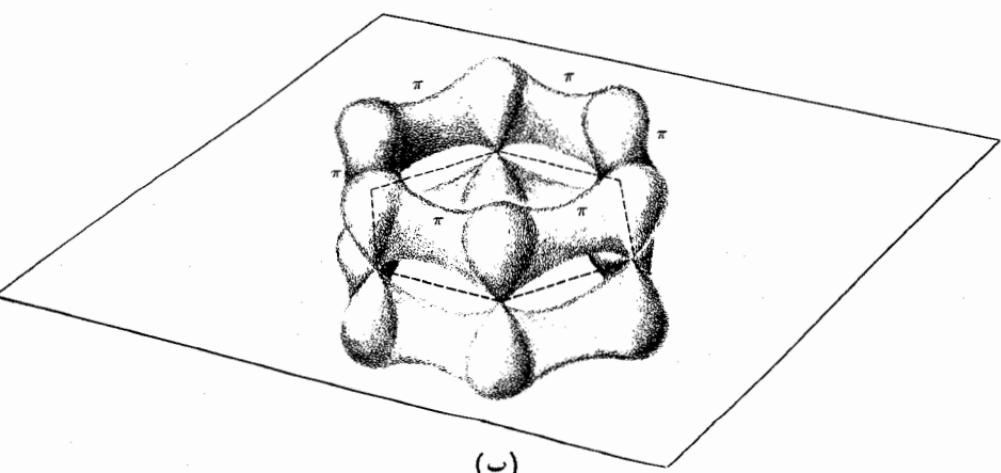


شکل ۲۷.۵ توزیع احتمال کل الکترونهای π در بوتادین.

به عنوان آخرین مثال، مولکول مزدوج چرخه‌ای بنزن را در نظر می‌گیریم (C_6H_6). اتمهای کربن در بنزن دو قطبی متناظر قرار دارند و توسط پیوندهای σ با استفاده از تابع موجه‌ای هیبریدی sp^2 در امتداد هر خط $C-C$ ، مطابق شکل ۲۸.۵ (الف)، به هم پیوسته‌اند. اتمهای هیدروژن به اوربیتال π با قیماندهٔ sp^2 باقیماندهٔ هر اتم کربن می‌پیونددند. همچنین در اوربیتا لهای p ، شش الکترون π ، یک الکترون از هر اتم کربن، وجود دارد (محور Z عمود بر صفحه مولکول در نظر گرفته شده است). این الکترونهای π می‌توانند آزادانه در امتداد شش ضلعی حرکت کنند و همانند آنچه در شکل ۲۸.۵ (ب) نشان داده شده است، یک نوع جریان بسته



(الف)



(ب)

شکل ۲۸.۵ اوربیتا لهای مولکولی بنزن. (الف) پیوندهای جایگزینیده σ ؛
(ب) پیوندهای جای ناگزینیده π .

ایجاد کنند که خاصیت دیامغناطیسی قوی بینز و سایر مولکولهای مزدوج چرخه‌ای را توجیه می‌کند. تحلیل تابع موجها و ترازهای انرژی الکترونهای π به تحلیل مربوط به بوتا دین شبیه است، ولی این حقیقت که زنجیره کربن به صورت یک زنجیره بسته است خصوصیات جدیدی را نسبت به زنجیره کربنی باز را در آینجا بحث نمی‌کنیم، مسئله ۲۰۵ را ببینید).

در آینجا بحث مربوط به ساختار مولکولی را پیش از این دنبال نمی‌کنیم. بحث کوتاه بالا در مورد پیوند شیمیایی برای نشان دادن مفاهیم اساسیتر کافی است و ضمناً داشتن جو را از پیش نسبت به مشکلاتی که با به کار بردن مفهوم کلاسیکی ظرفیت در یک شکل خیلی صلب پیش می‌آید آگاهی کند. تشکیل مولکول یک مسئله چند ذره‌ای شامل برهم کنشهای الکترومغناطیسی بوده و باید آن را بر طبق قواعد مکانیک کوانتمومی حل کرد.

مثال ۶.۵ اولین انرژی برانگیختگی الکترون π در یک مولکول مزدوج را برآورد کنید.

حل: برای برآورد انرژی برانگیختگی الکترون π می‌توان فرض کرد که الکترونهای π مستقل از هم حرکت می‌کنند و حرکت آنها در داخل مولکول نیز به حرکت در یک جمعه پتانسیلی شبیه است (بخش ۵.۲) که ابعاد آن در حدود طول زنجیره کربن است. در این صورت تابع موجها با خط چینهایی متناظر است که در شکل ۲۵.۵ نشان داده شده است. اگر زنجیره کربن شامل $2n$ اتم باشد، تعداد $2n$ الکترون π وجود دارد و آخرین تراز الکترونی پرشده با تراز n اتم معادله (۱۶.۲) متناظر است. اختلاف انرژی میان ترازهای n و $(n+1)$ اتم برای اولین انرژی برانگیختگی است و در آین صورت

$$\Delta E = \frac{\pi^2 \hbar^2 (n+1)^2}{2ma^2} - \frac{\pi^2 \hbar^2 n^2}{2ma^2} = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^2} (2n+1) \quad (11.5)$$

a طول ناحیه‌ای است که الکترونهای π در آن حرکت می‌کنند و به عنوان طول مولکولی در نظر گرفته می‌شود که تا نصف طول یک پیوند در هر انتهای امتداد یافته است. به عنوان مثال، در مورد بوتا دین که اندازه a در حدود 10^{-10}m است خواهیم داشت $\Delta E = 5886\text{ eV}$ که با فوتونهایی به طول موج 10^{-7}m $212 \times 10^{-7}\text{m}$ متناظر است. مشاهده شده است که بوتا دین برای تاشهای با طول موج 10^{-7}m $212 \times 10^{-7}\text{m}$ از یک جذب قوی برخوردار است. از این رو، مدل خام ما یک سازگاری منطقی با تجربه از خود نشان می‌دهد.

۷. چرخهای مولکولی

تا کنون حرکت الکترونی مولکولهای را مطالعه می‌کردیم که هسته‌های ثابت داشتند. مرحلة بعد در تحلیل ساختار مولکولی مطالعه حرکت هسته‌ای است. ساده‌ترین حرکت هسته‌ای عبارت است از چرخشی که مولکول همچون یک جسم صلب حول مرکز جرم خود انجام می‌دهد. ابتدا چرخش مولکولهای دو اتمی را بررسی می‌کنیم.

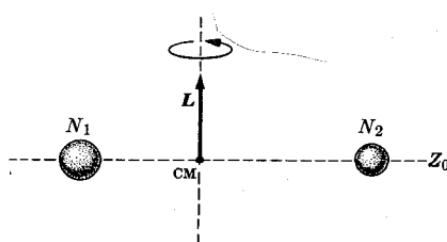
حرکت یک جسم صلب را می‌توان به راحتی با به کار بردن یک چارچوب مرجع مفصل به جسم و مشکل از محورهای اصلی لخت مطالعه کرد. درمورد مولکولهای دو اتمی (شکل ۲۹.۵) محورهای اصلی را خط واصل میان دوهسته N_1 و N_2 ، یا محور Z_0 ، و هر خط عمود بر آن که از مرکز جرم بگذرد تشکیل می‌دهند. چون جرم الکترونها بسیار کوچک است از گشتاور لختی ناشی از الکترونها می‌توان چشم پوشید و بنابراین گشتاور لختی مولکول نسبت به محور Z_0 مساوی با صفر است. از این‌رو، تکانه زاویه‌ای مولکول، برای چرخش حول محور Z_0 ، نیز برابر با صفر و تکانه زاویه‌ای کل L مولکول عمود بر محور مولکولی خواهد بود. بافرض اینکه μ فاصله جدایی تعادل هسته‌ها و m نیز جرم کاهیله مولکول باشد، گشتاور لختی نسبت به محور عمود بر Z_0 که از مرکز جرم مولکول می‌گذرد مساوی با $I = \mu r^2$ است. در این صورت می‌توانیم انرژی جنبشی چرخش مولکول را به صورت $E_r = L^2 / 2I$ بنویسیم. با توجه به کوانتش تکانه زاویه‌ای می‌توان بر طبق معادله (۱۵.۳) چنین نوشت $(l+1)I^2 = \hbar^2 l(l+1)$ (یا به عبارت دیگر یک عدد درست مثبت است). بنابراین، انرژی جنبشی چرخشی مولکول می‌شود

$$E_r = \frac{\hbar^2}{2I} l(l+1) = Bhcl(l+1) \quad (12.5)$$

که در آن طبق معمول از عبارت $Bhc = \hbar^2 / 2I$ استفاده شده است. در جدول ۳۰.۵ کمیتهای B برای چند مولکول آمده است که به ترتیب بر حسب eV و cm^{-1} بیان شده‌اند. با معلوم بودن مقادیر متواالی I می‌توان ترازهای انرژی چرخشی مولکول را مطابق شکل ۳۰.۵ به دست آورد. ترازهای متواالی انرژی، متناظر با $l+1$ و l ، به اندازه مقدار زیر باهم اختلاف دارند

$$\Delta E_r = 2Bhc(l+1) \quad (13.5)$$

به دلیل کوچکی مقدار $\hbar^2 / 2I$ (یعنی $10^{-4} eV$) در مقایسه با انرژی جنبشی انتقالی (که در دمای معمولی از مرتبه $10^{-2} eV$ تا $10^{-1} eV$ می‌باشد) بسیاری از مولکولها در دمای معمولی در حالنهای چرخشی برانگیخته یافته می‌شوند. اگرچه جمعیت تعادل نسی ترازهای انرژی چرخشی مختلف یک مسئله بسیار مهم است اما تحلیل آن مستلزم استفاده از

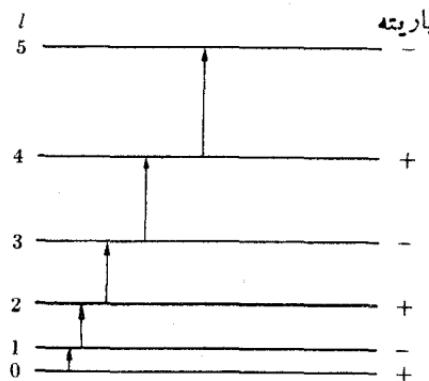


شکل ۲۹.۵ چرخش یک مولکول دو اتمی حول مرکز جرم خود.

جدول ۳۰۵ نابهای چرخشی و ارتعاشی بعضی مولکولهای دواتمی.

$\tilde{\nu}$, cm ⁻¹	$\hbar\omega_0$, eV	$B = \hbar/4\pi Ic, \text{cm}^{-1}$	$\hbar^2/2I$, eV	مولکول
۲۳۹۵	۰.۵۴۳	۶۰۵۸۰۹	8.5×10^{-3}	H ₂
۵۶۵	۰.۵۶۹۸	۰.۵۲۴۴	3.1×10^{-5}	Cl ₂
۲۳۶۰	۰.۵۲۹۲	۲۵۰۱۰	2.5×10^{-4}	N ₂
۳۵۱	۰.۵۰۴۳۲	۰.۵۶۷۳	8.3×10^{-4}	Li ₂
۱۵۸۰	۰.۱۹۴	۱۰۴۴۶	1.78×10^{-4}	O ₂
۲۱۷۰	۰.۵۴۶۸	۱۰۹۳۱	2.5×10^{-4}	CO
۴۱۳۸	۰.۵۱۰	۲۰۵۹۴	2.5×10^{-3}	HF
۲۹۹۰	۰.۵۳۶۹	۱۰۵۵۹	1.31×10^{-3}	HCl
۲۶۵۰	۰.۵۳۲۶	۸۰۴۷	1.05×10^{-3}	HBr
۱۲۶۶	۰.۱۵۱	۱۰۴۸۸	1.84×10^{-4}	BeF

روشهای آماری است و بنابراین مطالعه آن را به بخش ۵.۱۲ مولکول می‌کنیم. تابع موجهای متناظر با حرکت چرخشی عبارت اند از توابع (ϕ) و $Y_{lm_1}(\theta)$ که در بخش ۵.۳ معرفی شد و زوایای (ϕ) و (θ) نیز امتداد محور مولکولی Z را نسبت به محورهای X ، Y ، Z که در آزمایشگاه ثابت اند تعریف می‌کنند. از این رو، پاریته هر تراز عبارت است از^۱ (۱) - (-)



شکل ۳۰۵ حالتها از چرخشی یک مولکول دو اتمی.

و بنا براین ترازهای متواالی انرژی پاریتی مخالف باهم دارند زیرا مثل اور بینا لهای اتمی s , p , d , ... هستند. برای تابش دوقطبی الکتریکی، گذارهای مجاز از قاعده زیر پیروی می‌کنند

$$\Delta l = \pm 1 \quad (14.5)$$

که یک قاعده گزینش شبیه به قاعده گزینش اتمی است. از این رو، تنها گذارهای ممکن اند که میان ترازهای مجاور انجام می‌شوند. بعضی گذارهای متناظر با جذب، در شکل ۳۰.۵ نشان داده شده است. هنگامی که قاعده بور، $E_2 - E_1 = h\nu$, را به کار می‌بریم بسامد تابش گسیل یا جذب شده در هر گذار چرخشی عبارت است از

$$\nu = \frac{\Delta E}{h} = 2B(l+1) \quad (15.5) \quad \text{یا} \quad \Delta\nu = 2B \text{ cm}^{-1}$$

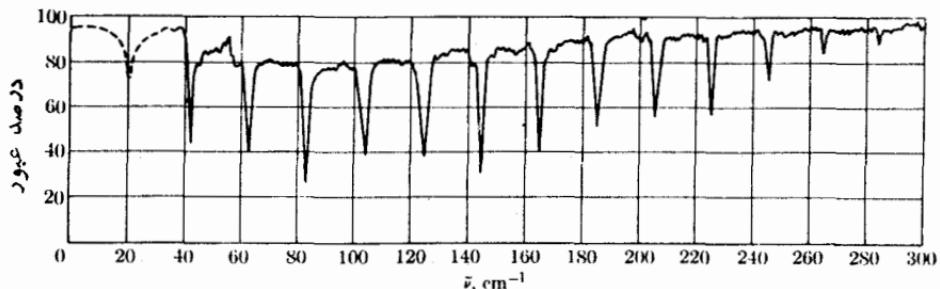
که در آن ν تکانه زاویه‌ای پایینترین تراز موجود در گذارها و $\Delta\nu$ نیز عدد موج بر حسب cm^{-1} است. از این رو، طیف چرخشی مولکولهای دو اتمی شامل یکسری خطوط است که به فاصله مساوی از هم قرار دارند و مقدار آنها برابر است با

$$\Delta\nu = 2B \text{ cm}^{-1}$$

با اندازه گیری $\Delta\nu$ ، می‌توان B و ازایسن و گشتاور لختی را محاسبه و به کمک آن فاصله جداگانه هسته‌ای ρ را براورد کرد.

طیفهای چرخشی خالص در نواحی میکروموج یا فرسخ دور قرار می‌گیرند. به علاوه، برای اینکه یک مولکول طیف چرخشی خالص داشته باشد باید گشتاور دو قطبی الکتریکی دائمی داشته باشد. در فرایند جذب تابش توسط مولکول، گشتاور دوقطبی الکتریکی دائمی با میدان الکتریکی موج ورودی برهم کنش می‌کند. در فرایند گسیل تابش، چرخش دوقطبی سبب تابش می‌شود. بنابراین، مولکولهای دائمی همگن - هسته (که دو قطبی الکتریکی دائمی ندارند) طیفهای چرخشی خالص نخواهند داشت. شکل ۳۱.۵ طیف چرخشی جذبی HCl واقع در حالت گازی را نشان می‌دهد. هر فرورفتگی با یک جذب تشدیدی یا پیشینه متناظر است. مشاهده می‌شود که در سازگاری با نظریه همان طور که با معادله (۱۵.۵) بیان شد، بسامد ها به فاصله مساوی از یکدیگر قرار دارند.

معادله (۱۴.۵) برای مورد مولکول صلب صادق است. اما، هنگامی که انرژی چرخشی افزایش یابد، یک کشیدگی مولکولی ناشی از اثر مرکز گویی وجود می‌آید که در نتیجه آن گشتاور لختی افزایش می‌یابد و معادله (۱۴.۵) به تصحیح نیاز پیدا می‌کند. این بحث را می‌توان در مورد طیف چرخشی مولکولهای خطی از قبیل CO_2 یا HCN نیز به کار برد. ترازهای انرژی چرخشی آن مولکولهایی که به طور کلی گشتاور لختی آنها نسبتاً بزرگ است، تسبیت به اکثر مولکولهای دائمی، خیلی به هم نزدیکترند و بنا براین در طیف چرخشی بسامد آنها پایین است.

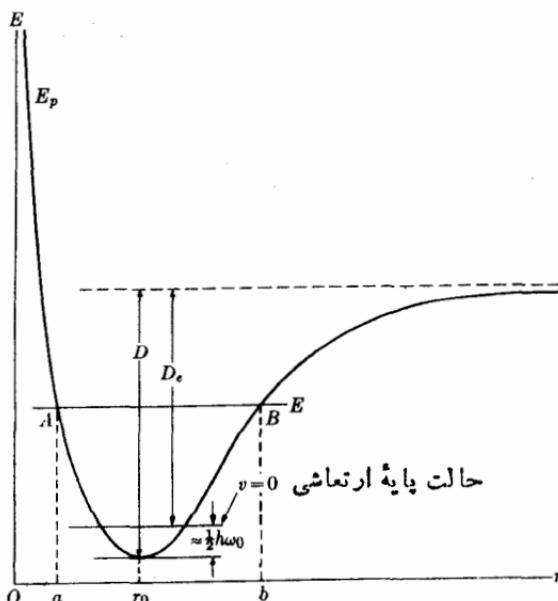


شکل ۳۱۰۵ طیف جذبی چرخشی HCl در حالت گازی.

۸.۵ ارتعاشات مولکولی

تا کنون هسته‌ها را نسبت به یکدیگر ثابت در نظر می‌گرفتیم. اما، شکل منحنی انرژی پتانسیل هرمولکول دو اتمی (همانند آنچه در شکل‌های ۶.۵، ۱۳.۵، و ۱۴.۵ نشان داده است) این فکر را تداعی می‌کند که هسته‌های هرمولکول حرکت نوسانی نسبی دارند.

در اینجا یک مولکول دو اتمی را در نظر می‌گیریم که انرژی پتانسیل آن برای یک بیکربندی الکترونی معین مطابق شکل ۳۲.۵ است که در آن π فاصله جدایی تعادل است. با فرض اینکه حرکت هسته‌ای با انرژی E متناظر باشد، از نظر کلاسیک دو هسته طوری نوسان می‌کنند که فاصله جدایی آنها میان Oa و Ob تغییر کند. اما، حرکت هسته‌ها باید



شکل ۳۲۰۵ انرژی پتانسیل الکترونی در یک مولکول دو اتمی.

بر طبق مکانیک کوانتومی بیان شود. اگر انرژی پتانسیل مثل انرژی پتانسیل نوسانگر هماهنگ ساده که با سهمی $\frac{1}{2}k(r-r_0)^2$ نشان داده می‌شود بسوی، حرکت نوسانی نسبی دوهسته هماهنگ ساده بود و نتایج بخش ۶.۰۲ نیز به کار می‌رفت. بسامد زاویه‌ای نوسانات برابر است با $\omega = \sqrt{k/\mu}$ که در آن μ جرم کاهیده مولکول است. در بخش ۶.۰۲ نشان داده شد که انرژی حرکت نوسانی کوانتیده است و با معادله (۲۱.۰۲) داده می‌شود. از این رو، ترازهای انرژی ارتعاشی هر مولکول دو اتمی به طور تقریبی با رابطه زیر داده می‌شوند

$$E_e = \left(v + \frac{1}{2}\right) \hbar\omega \quad (16.5)$$

که در آن $v = 0, 1, 2, \dots$ (یا عدد درست مشت). بنابراین ترازهای انرژی ارتعاشی مولکول به فاصله یکسان از هم دیگر (و به مقدار $\hbar\omega$) قرار دارند و مولکول نیز یک انرژی ارتعاشی نقطه صفر برابر با $\frac{1}{2}\hbar\omega$ دارد. به دلیل انرژی نقطه صفر، انرژی تفکیک یک مولکول دو اتمی از رابطه زیر بدست می‌آید

$$D_e = D - \frac{1}{2}\hbar\omega$$

این رابطه را می‌توان از شکل ۳۲.۵ نتیجه گرفت. قاعدة گزینش برای گذارهای دو قطبی الکتریکی میان ترازهای ارتعاشی درست مانند معادله (۳۴.۲) است، یعنی^۱

$$\Delta v = \pm 1 \quad (17.5)$$

چون تنها تغییر مجاز ۰ گذار به یک تراز انرژی مجاور است، تنها بسامد جذب شده یا تابش شده در هر گذار ارتعاشی بسا بسامد طبیعی کلاسیکی $\omega_0 = \sqrt{\frac{2\pi}{c}}$ برابر است. در جدول ۳۰.۵ مقادیر ω_0 و c برابر چند مولکول دو اتمی آمده است. بسامدهای ارتعاشی اکثر مولکولهای دو اتمی در ناحیه فروسرخ طیف قرار دارد. برای اینکه یک گذار ارتعاشی رخدهد (در گسیل یا در جذب)، مولکول دو اتمی باید یک گشناور دو قطبی الکتریکی دائمی داشته باشد. از این رو، مولکولهای همگن-هسته‌ای چون H_2 یا N_2 گذارهای ارتعاشی خالص از خود نشان نمی‌دهند زیرا گشناور دو قطبی الکتریکی دائمی ندارند و طیف فروسرخ تشکیل نمی‌دهند. ولی مولکولهای قطبی چون HCl گذارهای ارتعاشی قوی از خود نشان می‌دهند.

انرژی مولکولی ناشی از هر دو حرکت چرخشی و ارتعاشی را می‌توان از ترکیب

۱. این قاعدة گزینش یک قاعدة سفت و سخت نیست زیرا انرژی پتانسیل، همان‌طور که در شکل ۳۲.۵ نشان داده شده است، انرژی پتانسیل یک نوسانگر هماهنگ نیست و مقادیر بالاتر Δ نیز ممکن‌اند، هر چند احتمال آنها کمتر است.

معادلات (۱۶.۵) و (۱۲.۵) به دست آورده، بنابراین

$$E = E_v + E_r = \left(v + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega_0 + \frac{\hbar^2}{2I} l(l+1) \quad (۱۸.۵)$$

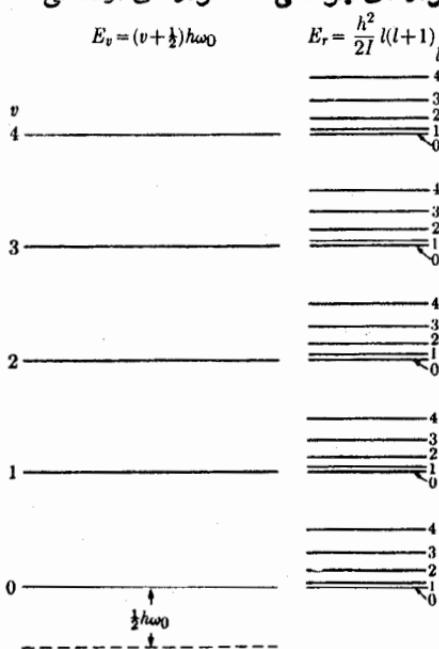
به طور کلی، کمیت $\frac{\hbar^2}{2I}$ (از مرتبه 10^{-4} eV) به مراتب کوچکتر از کمیت $\hbar \omega_0$ (از مرتبه 10^{-1} eV) است و می‌توان گفت به هر تراز ارتعاشی چندین تراز چرخشی وابسته است (شکل ۳۳.۵). هنگامی که قواعد گزینش $\Delta l = \pm 1$ برای یک گذار میان دو تراز چرخشی که متعلق به دو تراز ارتعاشی مجاورند به کار می‌بریم، طیف چرخشی ارتعاشی را به دست می‌آوریم. این طیف شامل خطوطی است که بسامدهای آن با رابطه زیر داده می‌شوند

$$\nu_{v,r} = \nu_0 \pm 2B(l+1)$$

یا

$$\tilde{\nu}_{v,r} = \tilde{\nu}_0 \pm 2B(l+1), \quad l = 0, 1, 2, \dots \quad (۱۹.۵)$$

که در آن $\tilde{\nu}$ تراز چرخشی پائینتر است و B نیز قبلاً در بخش ۷.۵ تعریف شده است. ترازهای ارتعاشی

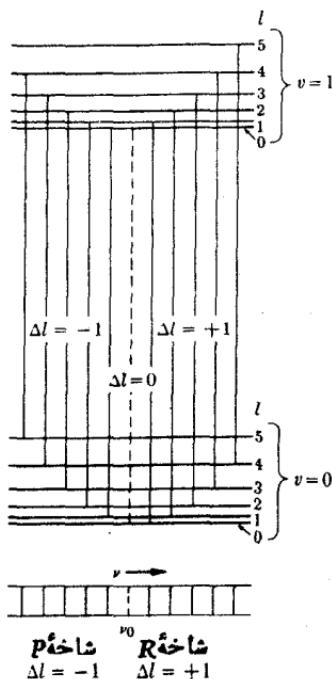


شکل ۳۳.۵ ترازهای انرژی چرخشی و ارتعاشی یک مولکول دو اتمی

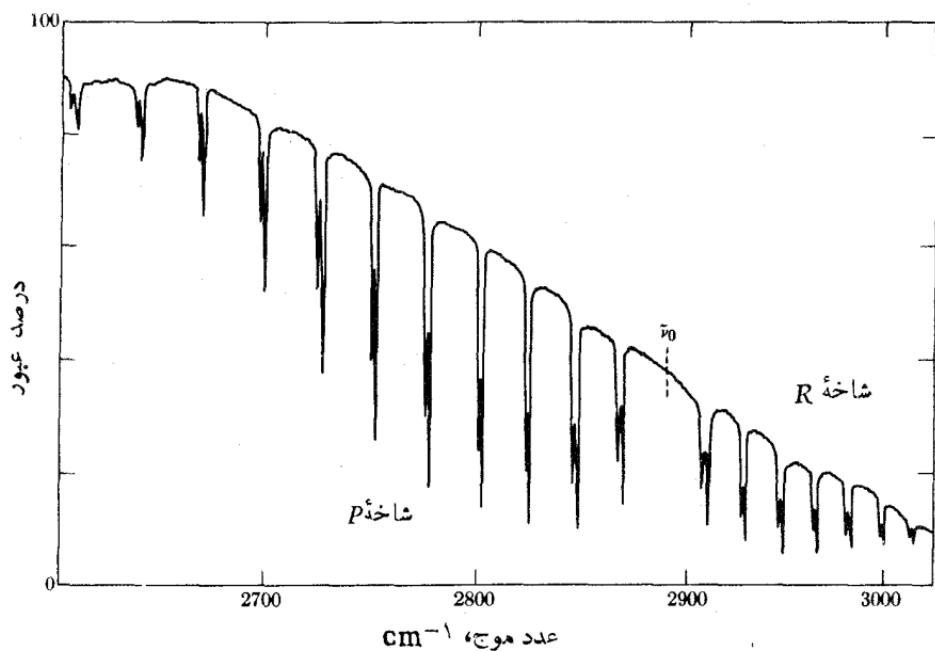
بسامدها با فاصله یکسان (Bc) در دو طرف بسامد مرکزی ν قرار دارند. خط با بسامد ν از طیف حذف می‌شود زیرا مستلزم گذار $\Delta l = 0$ است که یک گذار منوع است. شکل ۳۴.۵ گذارهای چرخشی ممکن را برای گذارهای ارتعاشی $\nu = 1 \rightarrow \nu = 1$ نشان می‌دهد. خطوط با $\Delta l = +1$ به شاخه R طیف معروف‌اند. شاخه P نیز به خطوطی اطلاق می‌شود که در آنها $\Delta l = -1$ است. شدت‌های گذارهای مختلف برای گسیل و جذب به تراکم تراز انرژی اولیه بستگی دارد که آن هم به نوبه خود واپسی به دمای ماده است. این موضوع را در بخش ۵.۱۲ بررسی خواهیم کرد.

طیف چرخشی- ارتعاشی مولکول HCl در شکل ۳۵.۵ نشان داده شده است. چون H^37Cl هردو به جرم مولکول بستگی دارند طیف مولکولهایی چون $H^{35}Cl$ و $H^{37}Cl$ که ایزوتوپهای مختلفی دارند کمی جا به جا شده است. این جا به جایی به وضوح در شکل قابل تشخیص است.

این نظریه را می‌توانیم به صورت زیر اصلاح کنیم. منحنی انرژی پتانسیل شکل ۳۲.۵ با منحنی انرژی پتانسیل نوسانگر هماهنگ ساده متناظر نیست و نوسانات ناهمانگ است.



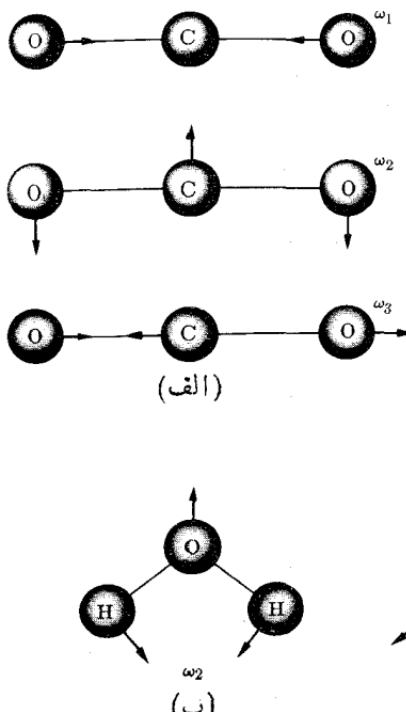
شکل ۳۴.۵ گذارهای ارتعاشی-چرخشی در یک مولکول دو اتمی.



شکل ۳۵.۵ طیف جذبی چرخشی- ارتعاشی HCl . فورفتکیهای بزرگ ناشی از H^{35}Cl و فورفتکیهای کوچکتر ناشی از H^{37}Cl هستند.

برای توصیف درست انرژی ارتعاشی با یادگارهای به معادله (۱۸.۵) اضافه کرد. به علاوه، با توجه به شکل منحنی انرژی پتانسیل، با تغییر انرژی ارتعاشی فاصله جدایی تعادل هسته‌ها نیز تغییر می‌کند. این موضوع باعث تغییر در گشناور لختی و از این‌رو، انرژی چرخشی می‌شود. این مسئله یک اثر برهم‌کنش ارتعاشی - چرخشی است. تمام این جمله‌های تصویحی معمولاً به طور تجربی با تحلیل طیف مولکول به دست می‌آیند.

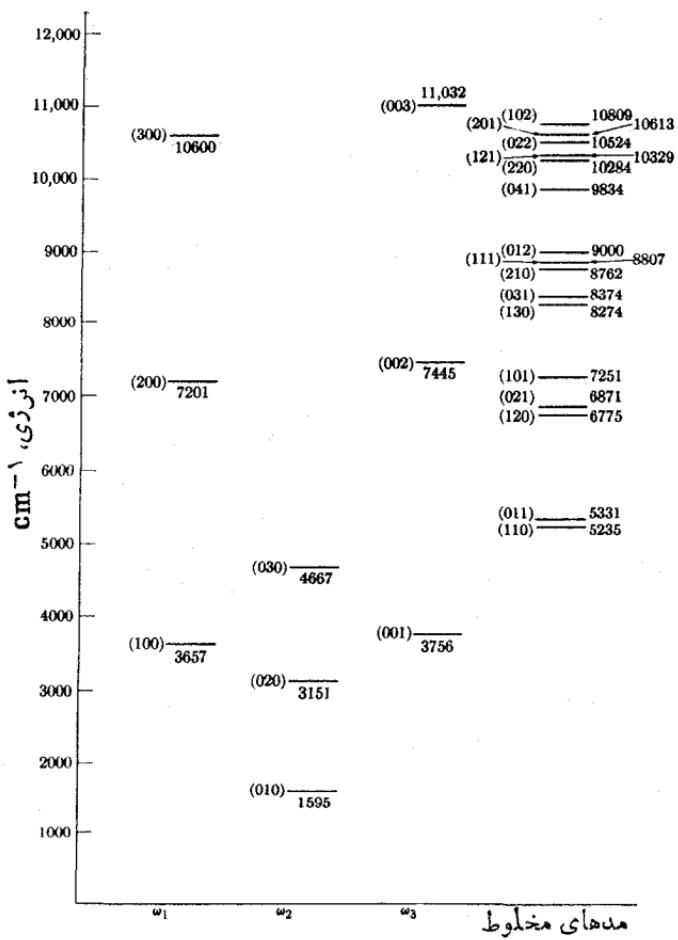
طیفهای ارتعاشی مولکولهای چنداتومی بیچیده ترند. این طیفها بر حسب مدهای بهنجار ارتعاش مولکول تحلیل می‌شوند (مدهای بهنجار ارتعاشاتی هستند که در آنها تمام هسته‌ها بار وابط فاز ثابتی ارتعاش می‌کنند). به طور کلی هرمدبهنجار، بایک بسامد ارتعاش متغیر است. اما، مقاینه ریاضی بسامد هارا به صورت مساوی یا تبعیگن در آورد. شکل ۳۶.۵ ارتعاشات بهنجار دومولکول ساده را نشان می‌دهد، مولکول کربن دیوکسید، CO_2 . یک مولکول خطی است و مولکول H_2O یک مولکول مسطح است. برای اینکه بسامدی در طیف ارتعاشی یا فرسخ فعال باشد، ارتعاش بهنجار متضایر باشد یک دو قطبی الکتریکی نوسانی در مولکول اتفاق نکند. به عنوان مثال، مولکول مقاینه CO_2 را در نظر می‌گیریم که گشناور دوقطبی الکتریکی دائمی ندارد. نوسان ν_3 مقاینه مولکول را حفظ می‌کند و گشناور دوقطبی الکتریکی القا نمی‌کند؛ بنا بر این، از لحاظ طیف‌نامایی، مد ارتعاشی غیرفعال است.



شکل ۳۶.۵ ارتعاشات بهنجاره مولکولهای چند اتمی. (الف) مولکول CO_2 با $\omega_1 = 1337 \text{ cm}^{-1}$ ، $\omega_2 = 667 \text{ cm}^{-1}$ و $\omega_3 = 3652 \text{ cm}^{-1}$ ، (ب) مولکول H_2O با $\omega_1 = 3649 \text{ cm}^{-1}$ ، $\omega_2 = 3756 \text{ cm}^{-1}$ و $\omega_3 = 1595 \text{ cm}^{-1}$.

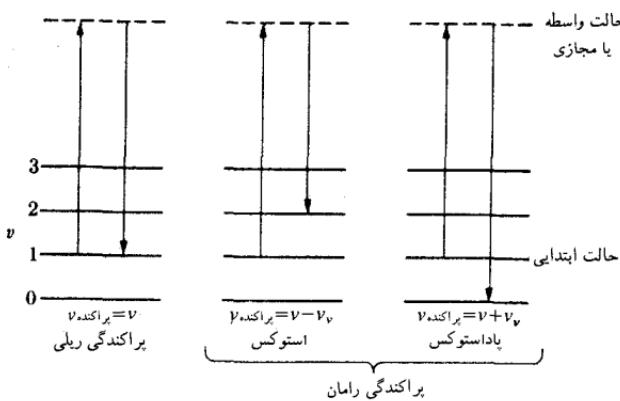
از طرف دیگر، ω_1 یک گشتوار دوقطبی را موازی با محور مولکول و ω_2 نیز یک گشتوار دوقطبی را عمود بر محور مولکول القا می کند. بنابراین، از نظر طیف نمایی هر دو فعال اند. ضمناً ω_3 دوبار تپهگن است زیرا شامل مذنمایش داده شده با اضطراب مذمی است که در آن اتمها عمود بر صفحه کتاب نوسان می کنند. بنابراین، یک مولکول چند اتمی چندین مجموعه تراز اتری ارتعاشی دارد که در شکل ۳۷.۵ بعضی از آنها برای H_2O نشان داده شده است. هر یک از این ترازها وابسته به ترازهای چرخشی متناظرند و از این رو طیفها را نسبتاً پیچیده ترمی سازند. یک تحلیل درمورد طیفهای چرخشی - ارتعاشی می تواند اطلاعات با ارزشی را درباره ابعاد مولکولی، وضع هندسی، اثری تفکیک، و مانند آن به دست بدهد.

فرایند جالب توجهی به نام اثودامان وجود دارد (به نام رامان، فیزیکدان هندی) که با آنکه اساساً یک فرایند پراکنده‌گی است با وجود این بهارتعاشات و چرخشها مولکولی قیز مربوط می شود. فرض کنید یک نمونه گازی را با تابش تکفامی به سامد «روشن می کنیم. هرگاه تابش پراکنده شده را در امتدادی عمود بر امتداد تابش فروند نگاه کنیم، مشاهده



شکل ۳۷۰.۵ ترازهای ارتعاشی H_2O در حالت گازی. انرژی بر حسب cm^{-1} بیان شده است. اعداد داخل پرانتز با عدد ارتعاشی (۳۷۰۵) متناظرند.

خواهیم کرد که این تابش، علاوه بر بسامد ν بر ایر با بسامد تابش اولیه یا فرودی، کبه پراکنده‌گی همدوس یا دیلی است، شامل تابشی با بسامد $\nu \pm \omega$ است (که در آن ν با بسامد طیف ارتعاشی مولکول متناظر است). این اثر به پراکنده‌گی دامان معروف است. پراکنده‌گی رامان را می‌توان به طریق زیر تغییر کرد: مولکولی را در نظر می‌گیریم که در آغاز در حالت ارتعاشی ν قرارداد (شکل ۳۸۰.۵). هنگامی که مولکول تابشی با بسامد ν را جذب می‌کند ممکن است به یک حالت برانگیخته منتقل شود. اگر حالت برانگیخته یک ویژه حالت نباشد، یک تابش مجدد فوری از انرژی جذب شده وجود خواهد داشت. این مولکول با گسیل



شکل ۳۸.۵ برآکندگی رامان و ریلی.

تابشی با بسامد نور فرودی می‌تواند به حالت اولیه برگردد. این اثر به پراکندگی ریلی معروف است. همچنین مولکول ممکن است به تراز ارتعاشی دیگری که بر طبق قاعدة گزینش $\pm 1 = \Delta l$, بلافاصله یک تراز در بالا یا پایین تراز اولیه باشد، برگردد. این اثر به پراکندگی رامان معروف است. از این‌رو، بسامد تابش گسیل شده برابر $v_{\text{out}} = v_{\text{in}} \pm \Delta l$ یا $\pm \Delta v$ است. خط با بسامد $v_{\text{out}} = v_{\text{in}}$ به خط استوکس و خط با بسامد $v_{\text{out}} = v_{\text{in}} \pm \Delta v$ نیز به خط پاداستوکس معروف است. اثر رامان در طیف چرخشی نیز دیده شده است. در این مورد قاعدة گزینش به صورت $\Delta l = 0, \pm 2$ است.

مثال ۷.۵ رابطه میان ثابت‌ها در پتانسیل مورس (مثال ۳.۵) و بسامد ارتعاشی یک مولکول دو آتمی را به دست آورید.

حل: با فرض $x = r - r_0$ می‌توان از رابطه زیر استفاده کرد

$$e^{-x} = 1 - x + \frac{1}{2}x^2 - \frac{1}{6}x^3 + \dots$$

هرگاه x کوچک باشد بایک تعریف معتبر می‌توان بجز سه جمله اول از بقیه جملات صرفنظر کرد. با فرض $x = a(r - r_0)$ داشت

$$\begin{aligned} E_p &= D[a(r - r_0) - \frac{1}{2}a^2(r - r_0)^2 + \dots]^2 \\ &= Da^2(r - r_0)^2 - Da^3(r - r_0)^3 + \dots \end{aligned} \quad (20.5)$$

اگر نوسانات هماهنگ بودند نتیجه به صورت زیر درمی‌آمد

$$E_p = \frac{1}{4} k(r - r_0)^2$$

بنابراین، جمله اول معادله (۲۰.۵) انرژی پتانسیل هماهنگ را به دست می‌دهد و می‌توان نوشت $\omega_0 = \sqrt{k/m}$ ، چون $k/2 = Da^2$ ، خواهیم داشت

$$a^2 = \frac{m\omega_0^2}{2D}$$

که ثابت a را بر حسب ثابت‌های معلوم مولکولی به دست می‌دهد. جمله دوم، انرژی پتانسیل ناهمانگ است و همان‌طور که در معادله (۱۶.۵) دیده می‌شود، جملات اضافی را به انرژی ارتعاشی اضافه می‌کند. به عنوان مثال، می‌توان نشان داد که، در مرتبه اول، انرژی ارتعاشی را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$E_v = \left(v + \frac{1}{2}\right) \hbar\omega_0 - \left(v + \frac{1}{2}\right)^2 x_e \hbar\omega_0$$

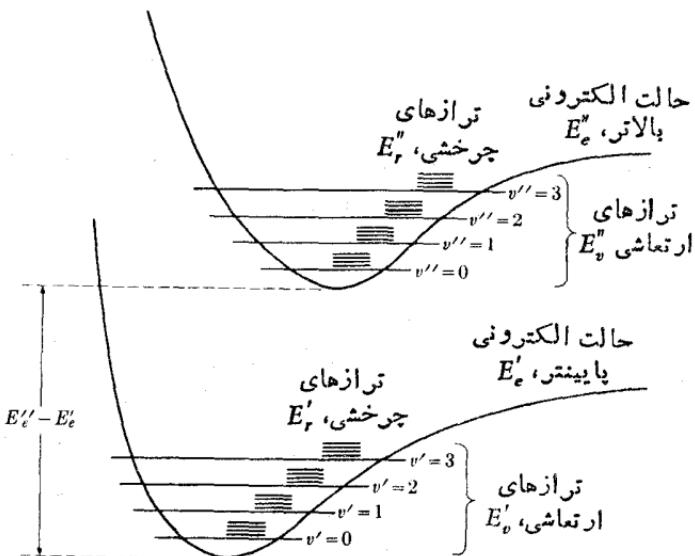
که در آن $x_e = \hbar\omega_0/4D$ است.

۹.۵ گذارهای الکترونی در مولکولها

هر مولکول معین ممکن است چندین پیکربندی الکترونی یا ویژه‌حالت داشته باشد. در اینجا برای سهولت یک مولکول دو اتمی را در نظر می‌گیریم. با هر حالت الکترونی یک انرژی پتانسیل مشابه با حالت‌های الکترونی H^+ ، که در شکل ۷.۵ نشان داده شده است متناظر است. به طور کلی، فاصله‌های تعادلی دو هسته در حالت‌های الکترونی بر انگیخته با فاصله‌های متناظر در حالت پایه متفاوت است. دو منحنی انرژی پتانسیل از این نوع در شکل ۳۹.۵ نشان داده شده است. فاصله جدایی این منحنی‌های انرژی در حدود ۱ تا ۱۵ eV است. از این‌رو، هنگامی که یک مولکول از یک پیکربندی الکترونی به پیکربندی دیگر گذار می‌کند، تابش تاییده در ناحیه مرئی یا ناحیه فرابنفش طیف قرار می‌گیرد. با هر حالت الکترونی مشخص ممکن است چند حالت ارتعاشی و با هر حالت ارتعاشی نیز چندین حالت چرخشی متناظر باشد. در تقریب اول می‌توان انرژی مولکول را به صورت زیر نوشت

$$E = E_e + E_v + E_r = E_e + \left(v + \frac{1}{2}\right) \hbar\omega_0 + \frac{\hbar^2}{2I} I(I+1) \quad (21.5)$$

که در آن E_e انرژی الکترونی در وضع کمینه منحنی انرژی پتانسیل است (شکل ۳۹.۵). در هر گذار الکترونی ممکن است هرسه انرژی تغییر کند. به طور کلی بسامد ω و گشتاور



شکل ۳۹.۵ ترازهای انرژی ارتعاشی و چرخشی و ابسته به دو حالت الکترونی.

لختی I برای هر دو حالت الکترونی متفاوت است. بنابراین، باید تغییر انرژی در گذار الکترونی را به صورت زیر بنویسیم

$$\Delta E = E'' - E' = \Delta E_e + \Delta E_v + \Delta E_r,$$

که در آن $\Delta E_e = E_e'' - E_e'$ تغییر در انرژی الکترونی است که با اختلاف انرژی کمینه دو حالت الکترونی داده می‌شود و

$$\Delta E_v = E_v'' - E_v' = \left(v'' + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega_v'' - \left(v' + \frac{1}{2}\right) \hbar \omega_v'$$

تغییر در انرژی ارتعاشی است و

$$\Delta E_r = E_r'' - E_r' = \frac{\hbar^2}{2I''} l''(l''+1) - \frac{\hbar^2}{2I'} l'(l'+1)$$

تغییر در انرژی چرخشی است. جمله‌های با دو پریم با حالت انرژی الکترونی بالاتر و جمله‌های با یک پریم نیز با حالت انرژی الکترونی پایینتر متناظرند. بنابراین، بسامد تابش گسیل شده یا جذب شده در هر گذار الکترونی برابر مجموع سه جمله است

$$\nu = \frac{\Delta E}{\hbar} = \nu_e + \nu_v(v'', v') + \nu_r(l'', l')$$

که در آن $\Delta E_e/h = \nu$ ناشی از تغییر در انرژی الکترونی است و (ν, I, I') بزرگترین تغییر به ترتیب با تغییرات در انرژیهای ارتعاشی و چرخشی متناظرند. بسامد ν بسامد است. برای یک گذار الکترونی مشخص، طبقه‌ها متشکل از یک سری فوادند که هر کدام با یک مقدار مشخص ν و I و تمام مقادیر ممکن I' و I'' متناظرند.

برای تعیین مقادیر ممکن (ν, I, I') به قواعد گزینش نیاز داریم. هنگامی که گذارهای دوقطبی الکتریکی را بررسی می‌کنیم، قاعدة گزینش چرخشی عبارت است از

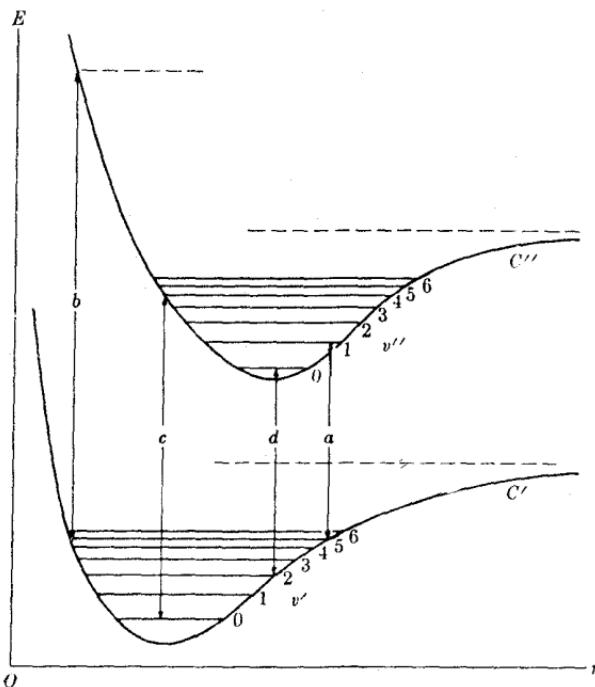
$$\Delta I = 0, \pm 1$$

که در آن گذار $\nu = I' \leftrightarrow I''$ غیرممکن است. توجه کنید که در اینجا $\nu = \Delta I$ یک گذار مجاز است زیرا که یک تغییر در پیکر بنده مولکول در خلال گذار وجود دارد و نکات مربوط به پاریته را مثل موارد پیش شامل نمی‌شود. اما گذار $\nu = I' \leftrightarrow I''$ ممکن است زیرا اگر مجاز بود، محل بود اصل پایستگی تکانه زاویه‌ای را ارضاء کند. زیرا تابش گسیل شده یا جذب شده یک واحد تکانه زاویه‌ای حمل می‌کند.

قاعدة گزینش دیگر آن است که اسپین مولکول باید در هر دو حالت الکترونی موجود در گذار یکسان باشد، یعنی داشته باشیم $\Delta S = 0$. این قاعدة از این واقعیت ناشی می‌شود که نیروهای وابسته به اسپین موجود در گذار آنقدر قوی نیستند که جفت شدگی اسپین الکترونها را تغییر دهند، اما از این قاعدة گزینش چندان تبعیت نمی‌شود.

قاعدة گزینش ارتعاشی تا حدودی پیچیده‌تر است. توجه کنید که هر گذار الکترونی در زمانی از مرتبه 10^{-16} رخ می‌دهد، درحالی که دوره تناوب حرکت نوسانی هسته در حدود 10^{-13} یا هزار مرتبه طولانی‌تر است. بنابراین، در خلال گذار الکترونی، فاصله جدایی هسته‌ای اساساً یکسان باقی می‌ماند. این بدان معنی است که خط واصل میان مکانهای اویله و نهایی هسته در شکل ۳۹.۵ در مدت زمان گذار باید به صورت قائم باشد. از طرف دیگر، مطلوب‌ترین گذارها باید آنهایی باشند که برای آنها هماهنگی سریع حرکت هسته با شرایط الکترونی جدید بسیار راحت باشد. به زبان مکانیک کلاسیک، مطلوب‌ترین گذارهای ارتعاشی هنگامی رخ می‌دهد که سرعت نسبی هسته‌ها در مدت زمان گذار در هردو حالت یکسان باشد. چون سرعت هسته‌ها در انتهای نوسان کلاسیکی مساوی با صفر است، محدوده‌ترین گذارهای دزمدت زمان گذار، هنگامی رخ می‌دهند که هسته‌ها در یک انتهای نوسان خود و دد فاصله میان هسته‌ای یکسان نسبت به هردو حالت ابتدایی و نهایی باشند. به زبان مکانیک کوانتموی می‌توان گفت که محدوده‌ترین گذارها آنهایی اند که برای آنها تابع موج ارتعاشی حداقل واپیچش را در زمان گذار متصل شود. چون تابع موجه‌ای نوسانی در نواحی انتهایی نوسان کلاسیکی خیلی مشابه‌اند (شکل ۳۹.۶) با مدل مکانیک کوانتموی نیز به همان نتیجه‌ای می‌رسیم که با مدل کلاسیکی به آن رسیدیم.

اکنون به عنوان مثال، شکل ۴۰.۵ را در نظر می‌گیریم وفرض می‌کنیم مولکولی که ابتدا در حالت ارتعاش I از حالت الکترونی C است یک گذار جذبی به حالت



شکل ۴۰۵ گذارهای الکترونی مجاز طبق اصل فرازک - کاندن.

الکترونی C'' انجام می‌دهد. با رسم خطوط قائم a و b در انتهای‌های نوسان کلاسیکی و امتدادهای آنها تا قطع منحنی C'' متحملترین حالت‌های ارتعاشی نهایی به دست می‌آید. خط a در نزدیکی $1 = u$ قرار می‌گیرد و از آن گذار $1 = u \rightarrow 5 = v'$ نتیجه می‌شود. خط b در بالای ابروی تفکیک قرار می‌گیرد و به تفکیک مولکول منجر می‌شود. هنگامی که گذار شامل پایینترین حالت ارتعاشی (u یا u مساوی با صفر) است، خط قائم باید از میان مرکز نوسانات، یعنی در c و d ، رسم شود و (درمثال ما) به گذار زیر می‌انجامد

$$v' = 5 \rightarrow v'' = 4$$

و

$$v' = 2 \rightarrow v'' = 0$$

دلیل این امر این است که بیشینه تابع موج حالت پایه هرنوسانگر در مرکز آن است (شکل ۱۹۰۲). تا کنون گذارهای جذبی را بررسی می‌کردیم اما، باید توجه داشت که همین منطق در مورد گذارهای تا بشی نیز به کار می‌رود. بنابراین، گذارهای ارتعاشی وابسته به گذارهای الکترونی با قاعدة گزینش $1 \pm \Delta v$ سازگار نیستند و ناممکن است تغییری برابر با چندین واحد متجمحل شود. قاعده‌ای را که برای تعیین گذار ارتعاشی در یک گذار الکترونی شرح دادیم به اصل

فرانک - کاندن معروف است. این قاعده اولین بار توسط فرانک بر طبق مکانیک کلامسیک و در حدود سال ۱۹۲۶ نیز مجددأً توسط کاندن بر طبق مکانیک کوانتموی فرمولیندی شد.

۱۰۰۵ نتیجه

در بررسی ساختار مولکولی فقط مهمنترین جنبه‌ها را در نظر گرفتیم و از ذکر بسیاری نکات و جزئیات خودداری کردیم. به عنوان مثال، اسپینهای هسته‌ای بر ترازهای انرژی مولکولی تأثیر می‌کنند. در ساده‌ترین مولکولها یعنی H_2^+ و H_2 دوبرتون می‌توانند اسپین موازی و یا پادموازی داشته باشند و اودتوفیدروژن و پاداهیدروژن تشکیل دهند.

تقارن مولکولی نقش بسیار مهمی در تعیین ارتعاشات معمولی ممکن، و گذارهای مجاز بازی می‌کنند؛ اما بحث درمورد تقارن مولکولی خارج از سطح این کتاب است.

درمورد مولکولهای چنداتمی طیفها ممکن است به قدری پیچیده باشند که دسته‌بندی آنها، همانند آنچه در بخش ۹۰۵ برای طیفهای مولکولهای دواتمی انجام دادیم، غیرممکن باشد. با وجود این، این پیچیدگی یک وسیله سودمند است زیرا به کمک آن می‌توانیم مشخصات یک ترکیب معین را با مشاهده طیف آن تعیین کنیم. از طرف دیگر، بعضی گروههای اتمی طیفهای الکترونی و ارتعاشی کاملاً معینی دارند. مشاهده بسامدهای متناظر می‌تواند به عنوان نشانه‌ای برای حضور این گروهها درمولکول به کار رود.

در بیان خاطرنشان می‌کنیم که تحلیل طیفهای مولکولی بهترین وسیله برای تعیین ساختار مولکول است.

مسائل

۱۰۵ انرژی حالت پایه H_2^+ نسبت به سیستم مرکب از هیدروژن در حالت پایه و H^+ در فاصله جدایی بینهایت برابر با 265 eV است. (الف) انرژی H_2^+ را نسبت به سیستم $H^+ + H^+ + e^-$ در فاصله جدایی بینهایت محاسبه کنید. (ب) انرژی سیستم $H_2^+ + e^-$ در فاصله جدایی بینهایت را نسبت به سیستم $H + H$ ، مجددأً در فاصله جدایی بینهایت، و با بودن هر دو اتم در حالت‌های پایه محاسبه کنید. (ج) هرگاه انرژی تفکیک مولکول H_2 به دواتم هیدروژن واقع در حالت‌های پایه برابر با 448 eV باشد، انرژی یونش مولکول H_2 را به دست آورید. (د) نتیجه به دست آمده در (ج) را با انرژی یونش هیدروژن اتمی مقایسه کنید.

۲۰۵ سهم دافعه کولنی دوهسته در انرژی H_2^+ واقع در حالت پایه را محاسبه کنید. انرژی ناشی از برهم کنش الکترون با هسته‌ها را محاسبه کنید. [داهنایی: از داده‌های مستلزم قبل استفاده کنید و به خاطر داشته باشید که فاصله جدایی تعادل هسته‌ها در H_2^+ برابر با 156 \AA است.]

۳۰.۵ معمولاً انرژیهای تفکیک و یونش را بر حسب $k \text{ kcal mol}^{-1}$ بیان می‌کنند. نشان دهید که یک H_2 برابر با $k \text{ kcal mol}^{-1} = 10^{-2} \text{ eV} \times 4538 \times 10^3$ است. انرژی تفکیک H_2 را بر حسب $k \text{ kcal mol}^{-1}$ محاسبه کنید.

۴۰.۵ توضیح دهید که چرا طول پیوند H_2^+ برابر با 1.056 \AA است در حالی که طول پیوند H_2 از آن کوتاه‌تر و برابر است با 1.74 \AA . ضمناً توضیح دهید که چرا انرژی تفکیک H_2 ($103.2 \text{ kcal mol}^{-1}$) کمتر از دو برابر انرژی تفکیک H_2^+ ($61.6 \text{ kcal mol}^{-1}$) است؟

۵۰.۵ توضیح دهید که چرا یون He_2^- نسبت به یون He_2^+ از پایداری کمتری بخوردار است البته اگر هر دوی آنها پیکربندی الکترونی یکسانی داشته باشند؟ فاصله جدایی میان هسته‌ای کدام یون بیشتر است؟

۶۰.۵ انرژی Li_2 را نسبت به سیستم $2\text{Li}^+ + 2e^-$ ، که در آن هر چهار ذره در فاصله جدایی بینهایت قرار دارند، به دست آوردید. انرژی یونش لیتیوم 39 eV است. انرژی دافعه کوئنی یونهای Li^+ در فاصله جدایی تعادل 1.67 \AA و سپس انرژی دو الکترون ظرفیت را محاسبه کنید.

۷۰.۵ پیکربندی الکترونی و ساختار پیوندی (الف) Al_2 ، (ب) S_2 ، و (ج) Cl_2 را مورد بحث قرار دهید. در هر حالت، نماد مربوط به حالت پایه را بنویسید.

۸۰.۵ پیکربندی الکترونی و ساختار پیوندی مولکول NO را بررسی و آن را با مولکول N_2 مقایسه کنید. کدام مولکول از پایداری بیشتری بخوردار است؟

۹۰.۵ پیکربندیهای الکترونی مولکولهای دواتی چندگان - هسته‌ای زیر را بنویسید (الف) LiH ، (ب) SO ، (ج) CN ، (د) ClF ، و (ه) HI . تعیین کنید که آیا مولکولها قطبی‌اند یا نه و در صورت قطبی بودن، مشخص کنید که کدام انتهای مولکول، مثبت و کدام انتهای آن منفی است.

۱۰.۵ انرژی حاصل از تجزیه مولکولهای AlBr و AlCl به اتمهای خنثی را محاسبه کنید. فواصل جدایی تعادل برای این مولکولهارا به ترتیب 1.35 \AA و 1.65 \AA بگیرید. مقادیر تجزیه مربوط عبارت‌اند از $-215 \text{ kcal mol}^{-1}$ و $-553 \text{ kcal mol}^{-1}$. [داهنماهی: به مثال ۵.۵ که در آن یک محاسبه مشابه برای NaCl آمده است مراجعه کنید.]

۱۱.۵ هنگامی که اتم هیدروژن یک الکترون می‌گیرد به صورت H^- در می‌آید و مقداری انرژی برابر با 1.749 eV آزاد می‌شود. انرژی یونش لیتیوم برابر با 39 eV است. انرژی تفکیک LiH را در صورتی که فاصله جدایی تعادل هسته‌ای برابر با 1.65 \AA باشد محاسبه کنید.

۱۲۰۵ یک رابطه تجربی قابل قبول برای انرژی پتانسیل در پیوند یونی به صورت زیر است

$$E_p = -\frac{v^2 e^2}{(4\pi\epsilon_0 r)} + b e^{-ar} - c r^2$$

که در آن v بار یونها و b نیز ضرایب ثابتی است که از روی مقادیر تجربی برای انرژی تفکیک تعیین می شود. با فرض اینکه فاصله تعادل برای مولکول KCl برابر با $m^{-10} \times ۲۷۹$ باشد، مقدار b را به دست آورید. منحنی انرژی پتانسیل را درم و انرژی تفکیک KCl به K^+ و Cl^- را محاسبه کنید. مقدار انرژی لازم برای تفکیک آن به صورت مخصوصلات خنثی را نیز محاسبه کنید.

۱۳۰۵ رابطه تجربی نسبتاً دقیق مرتبه محاسبه انرژی پتانسیل دو یون در پیوند یونی به صورت زیر است

$$E_p(r) = -\frac{v^2 e^2}{(4\pi\epsilon_0 r)} + b e^{-ar} - \frac{d}{r^6}$$

که در آن v بار یونهاست و a و b و d نیز ضرایب ثابتی اند که از طریق تجربی به دست می آیند. مقادیر ضرایب بالا برای LiF عبارت اند از $a = ۳۴۲۵ \text{ \AA}^{-1}$ ، $b = ۸۹۵ \text{ eV}$ ، $d = ۲۶۸ \text{ eV \AA}^6$. انرژی لازم برای تفکیک مولکول LiF به دو یون آن را تعیین کنید. (طول پیوند LiF برابر با ۴۵۴ \AA است). همچنین انرژی لازم برای تفکیک LiF به اتمهای خنثی را نیز محاسبه کنید. پتانسیل یونش لیتیوم مساوی با ۳۹ eV و الکترون خواهی فلور نیز برابر با ۴۵ eV است.

۱۴۰۵ نشان دهید که بیشینه تابع موج

$$\psi = N(s + \alpha p_x + \beta p_y + \gamma p_z)$$

در جهت بردار $\alpha \hat{x} + \beta \hat{y} + \gamma \hat{z}$ و کمینه آن نیز درجهت مخالف آن قرارداد. از این رو، بیشینه دوتابع موج هیبریدی متناظر با بردارهای α و β در امتدادهایی است که زاویه یکسانی همانند α و β تشکیل می دهند. بردار α برای هر یک از تابع موجهای هیبریدی sp^3 و sp^2 که در بخش ۵.۵ معرفی شد پنویسید. نشان دهید که در مورد sp^3 بردارها متوجه روش یک چهار وجهی اند و زوایای $109^\circ 28'$ تشکیل می دهند و در مورد sp^2 در صفحه XY قرار دارند و زوایای 120° باهم می سازند. [راهنمایی: متوجه کنید که بردار $\alpha \hat{x} + \beta \hat{y} + \gamma \hat{z}$ با \hat{r} متناسب است.]

۱۵۰۵ نشان دهید که چهار تابع موج هیبریدی sp^3 متعامداند. این کار را برای تابع موجهای sp^2 نیز تکرار کنید.

۱۶۰۵ ساختار پیوندی مولکولهای زیر را بررسی کنید (الف) C_6H_8 ، (ب) C_6H_6 ، و (ج) C_6H_4

۱۷۰۵ ساختار پیوندی مولکولهای زیر را تحلیل کنید: (الف) CO_2 ، (ب) CO ، (ج) $CSTe$ ، (د) C_2 ، (ه) $CdCl_2$ ، (و) OCl_2 ، (ز) $ONCl$ ، (ح) $SnCl_2$ ، (ط) S_2^- ، (س) CN^- . کدام مولکول خطی و کدام یک خمیده است؟

۱۸۰۵ ساختار پیوندی مولکولهای زیر را تحلیل کنید: (الف) AsH_3 ، (ب) AsF_3 ، (ج) BO_3^- ، (د) PO_3^2- ، (ه) OH^- ، (و) SeO_3^- ، (ز) BrO_3^- ، (ح) SiF_4 ، (ط) PF_3 . کدام مولکول مسطح و کدام یک هرمی است؟

۱۹۰۵ ساختار پیوندی مولکولهای BH_3 و BH_4^- را تحلیل کنید و نشان دهید که آیا مسطح اند یا هرمی؟

۲۰۰۵ با استفاده از تابع موجهای هیبریدی شده sp^3 برای اتمهای اکسیژن و نیتروژن، مولکولهای H_3O و NH_3 را بررسی کنید. آیا به نظر شما نسبت به آنچه که در متن کتاب ارائه شد، این یک بیان بهتر برای توصیف این مولکولها نیست؟

۲۱۰۵ ساختار پیوندی CH_3^- و H_3O^+ را تحلیل کنید.

۲۲۰۵ ساختار پیوندی مولکول H_2CO را بررسی کنید. آیا این مولکول مسطح است؟

۲۳۰۵ گشناور دوقطبی الکتریکی H_2O برای است با $mC^{+} - O^{-} H^{+}$. گشناور دوقطبی متناظر با هر پیوند $O-H$ را بدست آورید. با فرض اینکه طول پیوند $O-H$ 958\AA است، چه کسری از الکترون هیدروژن به اتم اکسیژن منتقل می شود؟

۲۴۰۵ طول کل مؤثر مولکول مزدوج $(CH_3=CH-CH_2-CH=CH_2)$ برای است با 9.8\AA . ترازهای انرژی اشغال شده توسط الکترونهای π را درسم کنید. انرژی و طول موج فوتونهای جذب شده را هنگامی که یکی از بالاترین الکترونهای π برانگیخته می شود بدست آورید.

۲۵۰۵ مولکول کاروتین β مولکول مزدوجی است که ۲۲ الکترون π دارد. معلوم شده است که این مولکول در 4510\AA یک جذب قوی تابش از خود نشان می دهد. طول کل مولکول را برآورد کنید.

۲۶۰۵ نشان دهید که گشناور لختی یک مولکول دو اتمی نسبت به محوری که بر خط واصل هسته ها عمود است و از مرکز جرم عبور می کند از رابطه $\theta_m = I$ بدست می آید که در آن m جرم کاهیده مولکول و θ_m نیز فاصله میان هسته ای است.

۲۷۰۵ خطوط مجاور در طیف چرخشی خالص $Cl^{19}F^{35}$ به اندازه فاصله بسامدی

$10^{10} \text{ Hz} \times 12 \times 10^{12}$ از یکدیگر جدا هستند. فاصله میان اتمی این مولکول چقدر است؟

۲۸.۵ (الف) انرژی و طول موج فوتون جذب شده را در هنگامی که مولکول Hg^{35}Cl ($r = 2.23 \text{ \AA}$) گذارهای چرخشی $I_1 = I_2 = I_3 = 0 \rightarrow I_1 = I_2 = I_3 = 1 \rightarrow I = 1$ را انجام می‌دهد محاسبه کنید. (ب) این خطوط درجه ناحیه‌ای از تیف الکترومغناطیسی قرار دارند؟

۲۹.۵ فرض کنید جداول در مولکولهای H^{37}Cl و H^{35}Cl برای یکدیگر و مقدار آن 2.27 \AA است. مطلوب است (الف) ثابت B برای ترازهای چرخشی، (ب) انرژی دو تراز چرخشی برانگیخته اول، (ج) بسامدها و طول موجهای متناظر با گذارهای $I_1 = I_2 = I_3 = 0 \rightarrow I_1 = I_2 = I_3 = 1 \rightarrow I = 1$ و (د) اختلاف بسامد برای خطوط متوالی برای هر مولکول. نتایج خود را با شکل ۳۱.۵ مقایسه کنید.

۳۰.۵ انرژی سه حالت چرخشی برانگیخته اول را در مولکولهای CO_2 و CO محاسبه کنید. طول موج فوتونهای جذب شده در گذارهای میان این ترازهای انرژی را به دست آوریده. ۳۱.۵ ترازهای انرژی چرخشی مولکولی که دو گشتاور لختی اصلی مساوی دارد با ابطة زیر داده می‌شود

$$E_{\text{rot}} = \frac{1}{2I_1} L^2 + \frac{1}{2} \left(\frac{1}{I_2} - \frac{1}{I_3} \right) L_z^2$$

که در آن I_1 با محورهای X و Y و I_2 و I_3 بامحور Z متناظر است و

$$L^2 = l(l+1)\hbar^2, \quad L_z = m\hbar$$

با به کار بردن این معادله، موقعیت نسبی ترازهای انرژی چرخشی مولکولی را که دارای (الف) $I_1 = I_2 = I_3 = 0$ ، (ب) $I_1 = I_2 = I_3 = 1$ است برآورد کنید. ترازهای را بر حسب مضاربی از $\hbar^2 / 2I_1$ رسم کنید.

۳۲.۵ مولکولهای دو اتمی کاملاً صلب نیستند و بدلیل اثر مرکز گردی، با افزایش تکانه زاویه‌ای مولکول، فاصله میان هسته‌ای نیز افزایش می‌یابد. (الف) چگونه این کشیدگی مولکولی، در مقایسه با مقادیر داده شده با معادله (۱۲.۵) بر روی ترازهای انرژی اثر می‌گذارد؟ (ب) یک رابطه تجربی برای انرژی چرخشی به صورت زیر است

$$E_{\text{rot}} = \left(\frac{\hbar^2}{2I} \right) \{ I(I+1) - \delta [I(I+1)]^2 \}$$

که در آن δ ثابت کشیدگی است. رابطه‌ای برای بسامدهای ناشی از گذارهای میان ترازهای چرخشی به دست آورید. این رابطه را با معادله (۱۵.۵) مقایسه کنید و بینید که آیا اثر کشیدگی در شکل ۳۱.۵ قابل تشخیص است یا نه.

۳۴.۵ دو جسم به جرم‌های m_1 و m_2 مطابق شکل ۴۱.۵ به وسیله فنری با ثابت کشسانی k به یکدیگر بسته شده‌اند. نشان دهید که اگر فنر در ابتدا کشیده و سپس رها شود، جرم‌ها با پس‌امد $\bar{m} = \sqrt{k/(2\pi)}$ نوسان خواهند کرد که در آن \bar{m} جرم کاهیده سیستم است.



شکل ۴۱.۵

۳۴.۵ انرژی سه تراز ارتعاشی واقع در بین میان HF محاسبه کنید، با فرض اینکه می‌دانیم ثابت نیرو مساوی با 10^2 Nm^{-1} است. عدد موج تابش جذب شده در گذار $1 = u \rightarrow 0 = u$ را به دست آورید.

۳۵.۵ طیف فر و سرخ CO ، در قدرت تفکیک پایین، یک نوار جذبی متغیر کردن 2170 cm^{-1} را نشان می‌دهد. ثابت نیرو در CO را به دست آورید. منحنی انرژی پتانسیل را رسم کنید.

۳۶.۵ نسبت بسامدهای ارتعاشی مولکولهای $H^{35}\text{Cl}$ و $H^{35}\text{CI}$ را با فرض اینکه ثابت نیرو برای هردو مولکول مقدار یکسانی است، محاسبه کنید.

۳۷.۵ ثابت نیرو برای مولکول HCl را با فرض اینکه بسامد ارتعاشی برابر با 10^{13} Hz است به دست آورید. ضمناً انرژی نقطه صفر را تعیین کنید.

۳۸.۵ با فرض اینکه مولکول H_2 تابش فر و سرخ به طول موج $10^{-6} \text{ m} \times 10^3 \text{ Hz}$ متضاظر با گذار ارتعاشی $1 = \Delta v$ را جذب می‌کند و هیچ تغییری در انرژیهای الکترونی یا چرخشی آن ایجاد نمی‌شود، بسامدهای ارتعاشی HD و D_2 را به دست آورید. فرض کنید که ثابت نیرو برای هر سه مولکول یکسان است. نتیجه را با مقادیر تجربی مقایسه کنید.

۳۹.۵ سه بسامد ارتعاشی CO_2 عبارت اند از 1388 cm^{-1} ، 667 cm^{-1} و 2349 cm^{-1} . نموداری از چند تراز اول انرژی ارتعاشی این مولکول را رسم کنید.

۴۰.۵ مولکول CO یک گذار الکترونی دارد که چندین نوار را در ناحیه مرئی (در حدود 6000 \AA) تولید می‌کند. جدایی میان خطوط چرخشی مجاور در هر نوار را برآورد کنید. آیا انتظار دارید که در طیف نمایی با توان تفکیک پایین، نوار به صورت پیوسته ظاهر شود؟

مراجع

1. "The Force Between Molecules," B. Derjaguin, *Sci. Am.*, July 1960, page 47.
2. "Some Aspects of Molecular Physics," J. Leylek, *Am. J. Phys.*, 28, 192 (1960).

3. "Chemistry of the Noble Gases," H. Selig, J. Malm, and H. Claassen, *Sci. Am.*, May 1964, page 66.
4. "The Zeeman Effect in Molecules," C. Quade, *Am. J. Phys.*, 23, 634 (1964).
5. *The Scientific Endeavor*. New York: Rockefeller Institute Press, 1965; "The Architecture of Molecules," by L. Pauling.
6. *Symmetry in Chemistry*, P. Dorain, Reading, Mass.: Addison-Wesley, 1965.
7. *The Structure of Molecules*, G. Barrow, New York: Benjamin, 1964.
8. *Electrons and the Covalent Bond*, H. Gray, New York: Benjamin, 1965.
9. *Elements of Wave Mechanics*, N. Mott, Cambridge, England: Cambridge University Press, 1962, Chapter 5, Sections 2.3, 3, 4.2, 4.3, 4.4, 4.5, and 4.6.
10. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York: Academic Press, 1964, Chapter 4, Section 7; Chapter 6.
11. *Quantum Theory of Matter*, J. Slater, New York: McGraw-Hill, 1951, Chapters 8 and 9.
12. *Elementary Introduction to Molecular Spectra*, B. Bak, New York: Interscience, 1960.
13. *Chemical Binding and Structure*, J. Spice, New York: Macmillan, 1964.
14. *Wave Mechanics and Valency*, J. Linnett, London: Methuen, 1960.
15. *The Chemical Bond*, third edition, L. Pauling, Ithaca, N. Y.: Cornell University Press, 1967.

۶

جامدات

۱۰۶ مقدمه

۲۰۶ انواع جامدات

۳۰۶ نظریه نواری جامدات

۴۰۶ مدل الکترون آزاد جامد

۵۰۶ حرکت الکترون در ساختار دوره‌ای

۶۰۶ رساناهای نارساناهای و نیمرساناهای

۷۰۶ نظریه کوانتمی رسانندگی الکتریکی

۸۰۶ گذارهای تابشی در جامدات

۱۰۶ مقدمه

ماده کپهای، به طریقی که برحواب مسا تأثیر می‌گذارد، انبوههای متشكل از تعداد بسیار زیادی اتم است. به طور کلی این انبوههای درسه حالت یا فاز فیزیکی گاز، مایع، و جامد پدیدار می‌شوند. در گازها، میانگین فاصله میان مولکولها خیلی بزرگتر از اندازه مولکولهاست و نیروهای میان مولکولی به مراتب ضعیفتر از نیروهایی است که اتمهای موجود در مولکول را به یکدیگر پیوند می‌دهند. از این‌رو، در گازها، مولکولها حالت انفرادی خود را حفظ می‌کنند. از طرف دیگر، در هر جامد، اتمها (یا مولکولها) تحت اثر نیروهایی که منشأ الکترومناطیسی دارند محکم به هم بسته شده‌اند و در مکانهای کما بیش ثابتی قرار گرفته‌اند؛ مرتبه بزرگی این نیروها در حدود مرتبه بزرگی نیروهایی است که در بستگی مولکولی شرکت‌دارند. از این‌رو، تا هنگامی که شرایط فیزیکی، از قبیل فشار و دما، تغییر قابل توجهی نکرده است، شکل و حجم یک جامد اساساً ثابت باقی می‌ماند. مایعات در وضعیتی میان گازها و جامدات قرار دارند. با این‌حال، نظریه مایعات هنوز هم کامل نیست و در این کتاب بررسی نمی‌شود.

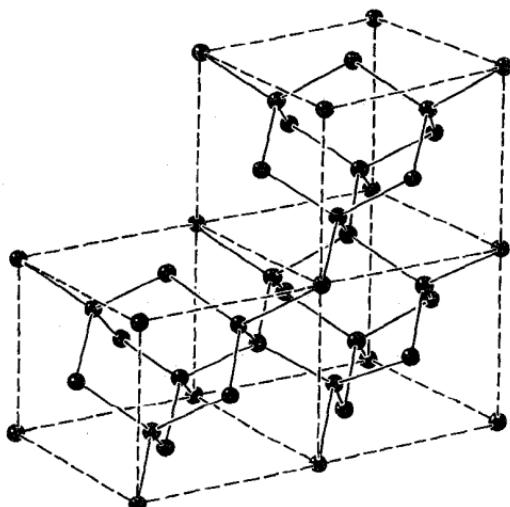
در اکثر جامدات، اتمها (یا مولکولها) موجوداتی متزوی نیستند، بلکه تحت تأثیر اتمهای مجاور خود قرار می‌گیرند. آرایش منظم اتمها (یا گروههای اتمها) یکی از چشمگیرترین خصوصیات جامدات است. این گفته به این معنی است که ساختار جامدات دوره‌ای بودن یا نظمی را نشان می‌دهد که به شبکه بلودی معروف است. بنابراین، برای درک ساختار هر جامدی لازم است که فقط واحد اصلی یا سلوی شبکه را مطالعه کنیم، زیرا تمام خواص یک جامد از یک سلوی به‌سلوی دیگر تکرار می‌شود. یکی از مؤثرترین روشها برای تحلیل ساختار بلور روش پرتوایکس یا پراش نوترون است.

از دیدگاه مکانیک کوانتمی، تعیین ساختار جامد با تعیین ساختار مولکول تفاوت اساسی ندارد. این مسئله عبارت است از پیدا کردن یک پیکربندی پایدار از هسته‌ها والکترونهایی که تحت برهم‌کنشهای الکترونی خود قرار دارند و بر طبق قوانین مکانیک کوانتمی حرکت می‌کنند. دو اختلاف اساسی میان ساختار جامد و مولکول عبارت اند از اینکه در جامد، اولاً تعداد بسیار زیادی اتم وجود دارد و ثانیاً آرایش این اتمها منظم است. برای مطالعه ساختار جامد، بسته به عوامل غالب در آن، از چندین نوع تقریب استفاده می‌شود. در این فصل، بعضی از این روش‌هارا تحلیل می‌کنیم و آنها را برای توضیح برخی خواص جامدات به کار می‌بریم. نکات مربوط به طبیعت آماری را در فصل سیزدهم بررسی خواهیم کرد.

۲۰۶ انواع جامدات

جامدات را می‌توان بر حسب نوع پیوند مسلط رده‌بندی کرد. در این بخش انواع جامدات را به طور خلاصه بررسی می‌کنیم.

۱. جامدات کووالانسی، در هر جامد کووالانسی، اتمها با پیوندهای جهتی و جایگزینه، شبیه به آنچه در بحث مولکول H_2 دیدیم، به یکدیگر می‌پیوندند. شبکه بلوری با سنتگیری و طبیعت پیوندهای جهتی تعیین می‌شود. به عنوان یک مورد نوعی می‌توان از الماس نام برد که در آن چهار الکترون پیوندی هر اتم که بن مطابق آنچه قبله با تابع موجهای هیبریدی sp^3 در شکل ۱۸.۵ نشان داده شد، سنتگیری می‌کنند و ساختار بلوری شکل ۱۰.۶ را تشکیل می‌دهند. در این شکل، هر گلوله معرف یک هسته کربن و هر میله نیز معرف یک زوج الکترون پیوندی جایگزینه است. فاصله جداگانه میان دو اتم کربن برابر $1.54 \times 10^{-10} \text{ m}$ است. جامدات کووالانسی، به دلیل ساختار الکترونی صلبشان چندین خصوصیت ماکرو-سکوپیکی از خود نشان می‌دهند. این جامدات بینهایت سخت و محکم‌اند و تغییر شکل دادن آنها بسیار مشکل است. تمام آنها از نظر قابلیت رسانش حرارت و الکتریسیته ضعیف‌اند، زیرا در آنها هیچ الکtron آزادی وجود ندارد تا انرژی یا پاره را از یک محل به محل دیگر حمل کنند. همچنین به دلیل صلب بودن پیوندها، انرژی نسبتاً زیادی برای برانگیختن ارتعاشات تمام بلور در یک جامد کووالانسی لازم است. بنابراین، بسامدار تعاشات تمام بلور خیلی بالاست. به طریق مشابه، انرژیهای برانگیختگی الکترونی جامدات کووالانسی از مرتبه چند الکترون ولت است (به عنوان مثال، اولین انرژی برانگیختگی الکترونی الماس در حدود $6eV$ است). این انرژی برانگیختگی الکترونی در مقایسه با میانگین انرژی گرمایی (ازمرتبه kT) که در دمای معمولی (یعنی 298 K) در حدود $10^{-2} \times 4 \text{ eV}$ است، نسبتاً بزرگ است. از این‌رو، جامدات کووالانسی معمولاً در حالت پایه الکترونی خود قرار دارند. بسیاری از جامدات کووالانسی شفاف‌اند (مخصوصاً



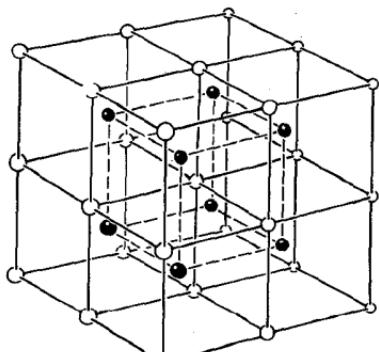
شکل ۱۰.۶ شبکه الماس.

الماس)، زیرا اولین حالت الکترونی آنها بالاتر از انرژیهای فوتون در طیف مرئی است که میان ۱۱۸ و ۲۱۳ الکترون ولت قرار دارد.

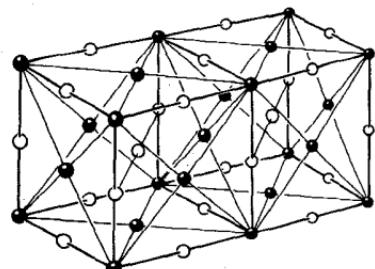
۰.۲ بلورهای یونی: درسوی دیگر، بلورهای یونی قرار دارند. بلورهای یونی آرایش منظمی از یونهای مشت و منفی را شامل می‌شوند که حاصل انتقال یک الکترون (یا بیشتر) از یک نوع اتم به اتم دیگر است. در شکل ۰.۶ ساختار بلوری CsCl و NaCl نشان داده شده است. فاصله جدایی میان اتمهای Na^+ و Cl^- در حدود $۲.۸۱ \times ۱۰^{-۱۰}\text{m}$ است، در حالی که کوتاهترین فاصله میان اتمهای یکسان برابر است با $۳.۹۷ \times ۱۰^{-۱۰}\text{m}$. یونها طوری آرایش یافته‌اند که پیکربندی پایداری در اثر برهم‌کشی‌های الکترونی متقابل میان آنها ایجاد می‌شود.

چون این جامدات الکترون آزاد ندارند، از نظر قابلیت رسانش حرارت والکتریسیته ضعیف‌اند. اما، در دههای بالا، ممکن است حرکت یونها تندتر و رسانایی الکتریکی آنها بهتر شود. بلورهای یونی معمولاً سخت و شکننده هستند و در اثر نیروهای الکتروستاتیکی نسبتاً قوی میان یونها نقطه ذوبشان بالاست. بعضی بلورهای یونی تابش الکترومغناطیسی واقع در ناحیه فروسرخ دور طیف را بهشت جذب می‌کنند. این خاصیت به انرژی لازم برای برآنگیختن ارتعاشات شبکه وابسته است. این انرژی معمولاً در بلورهای یونی، کوچکتر از انرژی متناظر در بلورهای کروالانسی است (دلیل آن نیروی بستگی نسبتاً ضعیفتر آنهاست). شکل ۰.۶ عبور تابش فروسرخ را از میان یک فیلم نازک سدیوم کلرید ($۱۰.۷ \times ۱۰^{-۷}\text{m}$) نشان می‌دهد. بیشینه جذب در طول موج $۱۱.۱ \times ۱۰^{-۵}\text{m}$ یا ۱۲Hz باشد $۴.۹۱ \times ۱۰^{۱۲}\text{W/m}^2$.

اکثر بلورهای یونی دیامغناطیسی‌اند زیرا یونها، که ساختار پوسته‌ای کامل دارند و تمام الکترونهای آنها زوج شده است، گشتاور مغناطیسی خالص ندارند. به عنوان مثال، پیکربندی

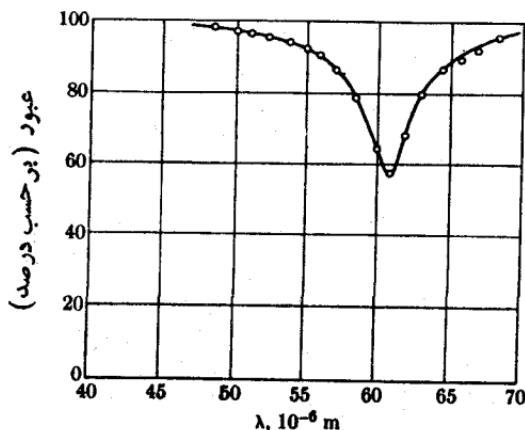


(ب)

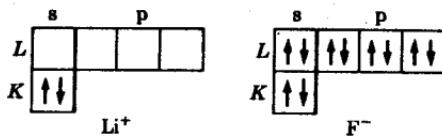


(الف)

شکل ۰.۶ (الف) شبکه CsCl و (ب) شبکه NaCl .

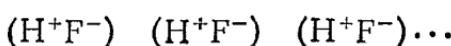


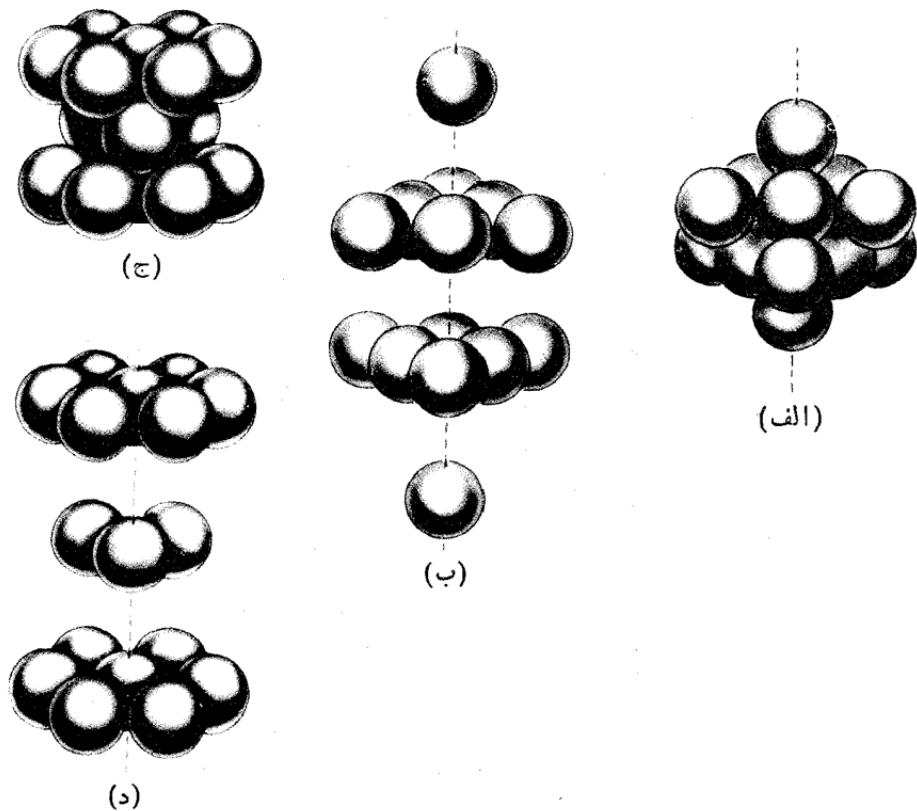
شکل ۳.۶ معتبر تابش فروسرخ از میان فیلم NaCl.

شکل ۴.۶ پیکربندیهای الکترونی Li^+ و F^- .

یونهای Li^+ و F^- در شکل ۴.۶ نشان داده شده است به ترتیب به پیکربندی گازهای بی اثر He و Ne شباهت دارند (شکل ۷.۴). این تشابه در خاصیت مهم دیگری نیز بازتاب می‌یابد. یونها تقارن کروی دارند و از این رو بستگی آنها، بر عکس پیوندهای جامدات کووالانسی، هیچگونه امتیاز جهتی از خود نشان نمی‌دهند. بنابراین، یونها در بلور طوری آرایش یافته‌اند که گویی کره‌های تنگ که قرار گرفته‌ای هستند. البته این کره‌ها به بینهایت طریق کنارهم قرار می‌گیرند. در شکل ۵.۶ دوروش عمومی نشان داده شده است که یکی بسته‌بندی مکعبی یا (ccp) و دیگری بسته‌بندی شش ضلعی است که به اختصار (hcp) نامیده می‌شود.

۳. جامدات با پیوندهای هیدروژنی. جامدات با پیوند هیدروژنی ارتباط بسیار نزدیکی با بلورهای یونی دارند. این جامدات با مولکولهایی که بهشدت قطبی اندویک یا چنداتم هیدروژن دارند، مسانند مولکول آب (H_2O)، و هیدروفلوئوریک اسید (HF)، مشخص می‌شوند. یونهای مثبت هیدروژن، چون نسبتاً کوچک‌اند، می‌توانند انتهای منفی مولکولهای دیگر را جذب کنند و زنجیره‌هایی به صورت زیر تشکیل دهند

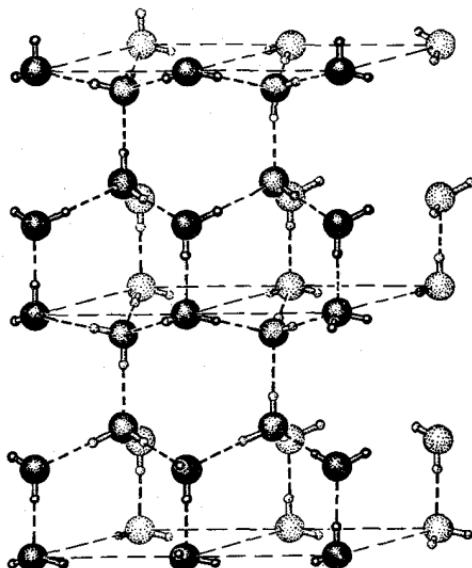




شکل ۵.۶ (الف) پسته بندی مکعبی (یا ccp)، (ب) منظره گسترده‌ای از ccp ، (ج) پسته بندی شش ضلعی (یا hcp)، و (د) منظره گسترده‌ای از hcp .

این موضوع مخصوصاً درمورد يخ که در آن مولکولهای آب آرایش چهار ضلعی دارند بسیار جالب توجه است (شکل ۵.۶). ساختار نسبتاً باز يخ حجم بزرگتر آن را در مقایسه با آب توجیه می‌کند.

۴. جامدات مولکولی. این جامدات از موادی ساخته شده‌اند که مولکولهای آنها قطبی نیست. تمام الکترونهای این مولکولها زوج شده هستند به گونه‌ای که هیچ نوع پیوند کووالانسی میان اتمهای دومو لکول متفاوت تشکیل نمی‌شود. در این نوع جامدات، مولکولهای خاصیت انفرادی خود را حفظ می‌کنند و با همان نیروهای میان مولکولی که میان مولکولهای گازی یاما یعنی وجود دارد، یعنی ذیروهای وان‌دوالس بهم پیوند می‌خورند؛ این نیروها بسیار ضعیف و تقریباً با نیروهای میان دو دلیل اکترویکی متناظرند. این موضوع را می‌توان به صورت ذیر توضیح داد. با آنکه، این مولکولها در مجموع گشتوار دو قطبی الکتریکی دائمی ندارند، با این حال پیکربندی الکترونی آنها در هر لحظه ممکن است به یک دوقطبی

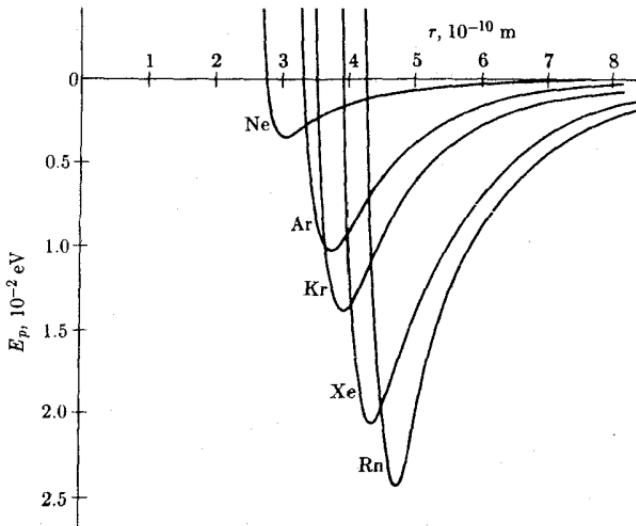


شکل ۶.۶ آرایش مولکولهای آب در بین.

الکترویکی لحظه‌ای تبدیل شود، نیروهای وان دروالس، از برهم کنش این دو قطبیهای گرمایی نیستند و نقطه ذوب آنها خیلی پایین است و خیلی تراکم پذیر و تغییر شکل پذیرند. به عنوان مثالهایی از جامدات مولکولی می‌توان از CH_4 , CO_2 , I_2 , Cl_2 , C_2H_6 و C_6H_6 مانند آنها در حالت جامدی خود نام برد. گازهای بی اثر که پوسته‌های خارجی آنها تکمیل شده‌است، همانند جامدات مولکولی منجمد می‌شوند. شکل ۶.۶ منحنيهای انرژی پتانسیل مربوط به برهم کنش میان دو اثر گاز بی اثر در حالت جامد را نشان می‌دهد.

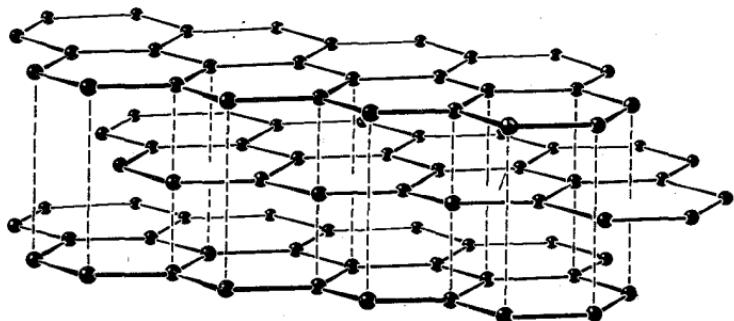
۵. فلزات. فلزات جامداتی هستند با اهمیت عملی و نظری بسیار زیاد. انرژی یونش فلزات نسبتاً کم است و اتمهای آنها در بالاترین پوسته‌های تکمیل نشده خارجی فقط شامل چند الکترون است که به طور ضعیفی مقیدند. این الکترونها با استفاده از انرژی آزاد شده، هنگام تشکیل بلور به راحتی به صورت الکترون آزاد در می‌آیند. از این رو، هنگامی که الکترونها خارجی به حالت آزاد در می‌آیند، فلز یک شبکه منظم از یونهای مشت با تقارن کروی به دست می‌آورد. در میان چنین ساختاری، یک «گاز» الکترونی از الکترونها آزاد شده تشکیل می‌شود که مسؤول پیوند هستند. این الکترونها، کما بیش به طور آزاد در میان شبکه بلوری حرکت می‌کنند و بنا بر این جایگزینیده نیستند.

جامدات فلزی، رسانندگی گرمایی و الکترویکی بسیار خوبی دارند و در این مورد الکترونهای آزاد نقش عمده بازی می‌کنند. الکترونهای آزاد به راحتی می‌توانند هر مقدار انرژی (هر چند کوچک) از تابش الکترومغناطیسی یا ارتعاشات شبکه‌ای جذب کنند و انرژی



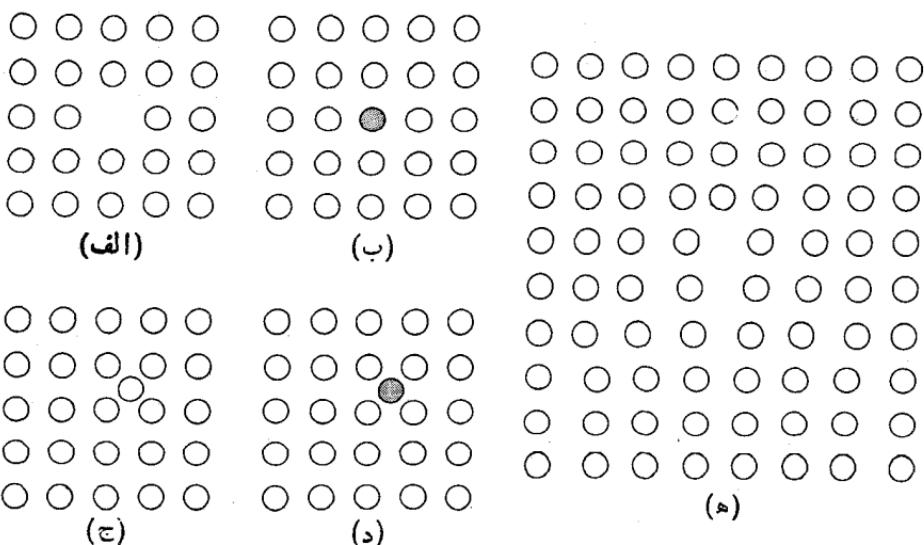
شکل ۷.۶ انرژی پتانسیل میان‌آتمی و اندروالس برای گازهای بی‌اف.

جنبشی و درنتیجه قابلیت تحرک آنها افزایش یابد. بهمین دلیل فلزات کدرند، زیرا الکترونهای آزاد می‌توانند فوتونهای ناچیه مرئی طیف را جذب کنند و بهیکی از تعداد بسیار زیاد حالتها کسوانتومی نزدیک بهم که در دسترسشان است برانگیخته شوند. الکترونهای آزاد مسؤول یکی دیگر از مشخصه‌های فلزات اند و آن ضربی بازتاب زیاد آنها برای امواج الکترومغناطیسی، مخصوصاً در نواحی امواج با بسامد رادیویی و فروسرخ است. نیروهایی که شبکه فلزی را کنارهم نگه می‌دارند تقارن کروی دارند و بنا بر این، این شبکه‌ها شبیه به کره‌های تنگ‌هم قرار گرفته‌ای هستند که در بخش بلورهای یونی بررسی شده رده‌بندی پیش‌گفته در مورد انواع جامدات را نباید خیلی جدی گرفت؛ زیرا بعضی جامدات مخلوطی از چند نوع هستند. به عنوان یک مثال جالب می‌توان از گرافیت که شامل لایه‌هایی از اتمهای کربن است که به صورت شش‌ضلعی آرایش یافته‌اند، نام برد (شکل ۷.۶). اتمهای واقع در هر لایه با پیوندهای کووالانسی جایگزیده $s p^2$ بهم پیوندهای و برای این کار، همانند بنزن (بخش ۶.۵) از تابع موجه‌ای هیبریدی $s p^2$ و پیوندهای جای ناگزیده π استفاده می‌کنند. الکترونهای پیوندی جای ناگزیده π می‌توانند آزادانه به موازات لایه‌ها حرکت کنند و همین حرکت رسانندگی الکتریکی گرافیت در راستای موازی با لایه‌ها (اما نه در راستای عمود بر آنها) را توجیه می‌کند. لایه‌های متوازی همانند مولکولهای بزرگی عمل می‌کنند. این لایه‌ها، درست همانند آنچه در مورد بلورهای مولکولی وجود دارد، با نیروهای ضعیف و اندروالس پهلوی هم نگه داشته می‌شوند که طبیعت لایه‌لایه‌ای و لغزان گرافیت نیز مربوط بهمین موضوع است. در واقع، بدلیل همین ساختار است که از گرافیت به عنوان روان‌ساز استفاده می‌کنند. طول پیوندهای $s p^2$ در گرافیت



شکل ۸.۶ شبکهٔ گرافیت.

برابر با $m^{-1} \times 10^{42}$ و فاصلهٔ جداگانهٔ میان لایه‌ها نیز $m^{-1} \times 3.5 \times 10^{10}$ است. ساختار هر یک از انواع جامداتی که تاکنون بیان کردیم با ساختار الکترونی اتمهای تشکیل دهنده تعیین می‌شود. ساختار الکترونی اتمها نوع و تعداد الکترونهای موجود برای پیوند و نیز انرژی لازم برای انتطاق حرکت آنها باش را ایطی که در شبکه حاکم است را نشان می‌دهد (شرايطی که باش را باید موجود در اتمهای منزوی کاملاً متفاوت است). به طور کلی، هنگامی که جامد تشکیل می‌شود، یک مقدار مشخص انرژی برای تغییر حرکت الکترونهای لازم است. اما مقدار انرژی که در فرایند تشکیل شبکه آزادمی‌شود خیلی بیشتر از این است. شبکه‌های بلوری کامل نیستند و این نقص یا ناکاملی در آنها می‌تواند ناشی از علل مختلفی باشد. شکل ۹.۶ بعضی از نوعیت‌های ناکاملیها را نشان می‌دهد. در قسمت (الف) یک



شکل ۹.۶ ناکاملیها در شبکهٔ بلوری.

تئییجاً بر اثر نبودن یک اتم به وجود می‌آید، در حالی که در (ب) ناخالصی چانشین وجود دارد که در محل یک اتم شبکه نشسته است. ناکاملیهای ناشی از یک اتم هیانین خواه از یک نوع یا از یک ناخالصی، در (ج) و (د) نشان داده شده‌اند. بالاخره، قسمت (ه) یک درفتگی لبه‌ای را نشان می‌دهد، که در آن به‌ظاهر یک لایه اتم اضافی از بالا به داخل شبکه فرورفته است. ناکاملیهای شبکه اثر بسیار مهمی در خواص الکتریکی، کشسانی، و اپتیکی جامدات دارند.

مثال ۱۰.۶ محاسبه انرژی پتانسیل داخلی بلور یونی.

حل: چون در تقریب اول می‌توانیم یک بلور یونی را آرایش منظمی از بارهای نقطه‌ای مثبت و منفی در نظر بگیریم، می‌توان انتظار داشت که انرژی پتانسیل داخلی بلور یونی اساساً از برهم‌کنش الکتریکی میان یونها ناشی می‌شود. به عنوان مثال، مورد مربوط به NaCl را در نظر می‌گیریم و برهم‌کنش الکتریکی یون $^{+}$ Na^{+} با تمام یونهای دیگر موجود در بلور را محاسبه می‌کنیم. همان‌طور که در شکل ۱۰.۶ دیده می‌شود، هر Na^{+} شش یون $^{-}$ Cl^{-} به عنوان نزدیکترین یونهای مجاور خود دارد که همگی در فاصلهٔ یکسانی قرار دارند. از این‌رو، با توجه به اینکه هر دو یون $^{+}$ Na^{+} و یون $^{-}$ Cl^{-} بارهایی دارند که قدر مطلق آنها مساوی با e است، انرژی پتانسیل جاذبه الکتریکی Na^{+} ناشی از شش یون $^{-}$ Cl^{-} واقع در نزدیکترین فاصله برابر است با

$$E_{p1} = \epsilon \left(-\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R} \right) = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R} \quad (6)$$

که در آن R فاصله میان نزدیکترین یونهای مجاور است. سری بعدی یونها دوازده یون $^{+}$ Na^{+} واقع در فاصله $\sqrt{2}R$ هستند که انرژی پتانسیل دافعه زیر را نتیجه می‌دهند

$$E_{p2} = 12 \left(-\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 \sqrt{2}R} \right) = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R} \left(-\frac{12}{\sqrt{2}} \right)$$

گروه بعد هشت یون $^{-}$ Cl^{-} در فاصله $\sqrt{3}R$ است که انرژی پتانسیل جاذبه زیر را تولید می‌کنند

$$E_{p3} = 8 \left(-\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 \sqrt{3}R} \right) = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R} \left(\frac{8}{\sqrt{3}} \right)$$

لایه بعدی شامل شش یون $^{+}$ Na^{+} واقع در فاصله $2R$ است که پتانسیل دافعه زیر را ایجاد می‌کنند

$$E_{p4} = 6 \left(-\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 2R} \right) = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R} (-3)$$

این فرایند آنقدر ادامه می‌یابد تا تمام بلوور را در بر گیرد. انرژی پتانسیل حاصل ازمجموع آنها به دست می‌آید

$$E_p = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 R} \left(e - \frac{12}{\sqrt{2}} + \frac{8}{\sqrt{3}} - 3 + \dots \right) = -\frac{\alpha e^2}{4\pi\epsilon_0 R} \quad (1.6)$$

که در آن α مقدار مجموعه موجود در داخل پرانتر است که به ثابت مادلونگ معروف است. در مواد شبکه مکعبی مرکز سطحی از قبیل NaCl، ثابت مادلونگ برابر ۱۷۴۷۶ است. به طور کلی α فقط به شکل هندسی بلوور وابسته است. برای شبکه مرکز حجمی مثل CsCl، مقدار آن برابر با ۱۷۶۲۷ است.

چون α مثبت است، انرژی پتانسیل منفی است و نیروهای میان‌یونی در تمام فوائل بدون هیچ کمینه‌ای جاذبه‌ای هستند. بنا بر این، بلوور باید در یک ساختار کیپ‌هم بسته‌بندی شده، بدون هیچ پیکربندی پایداری بهم آمیخته باشد. اما می‌دانیم، که چنین حالتی وجود ندارد. این نتیجه از فرض یونها به صورت بار نقطه‌ای حاصل می‌شود. هنگامی که دواتم در فاصله خیلی نزدیک بهم قرار می‌گیرند دافعه هسته‌ای (که تاحدودی با پوسته‌های الکترونی استارتمی شود) و دافعه میان پوسته‌های الکترونی پرشده وارد عمل می‌شوند. بنا بر این، باید یک جمله دافعه با برداشت از نرخ پتانسیل اضافه کنیم. قبل در بخش ۴.۵، هنگامی که پیوندهای یونی را بررسی می‌کردیم، این کار را انجام دادیم. برای به دست آوردن این جمله، یک عبارت معقول مبتنی بر پایه تجربی برای انرژی پتانسیل فرض می‌کنیم. تاکنون چندین عبارت پیشنهاد شده است و ما در اینجا فقط ساده‌ترین آنها را که ماکس بورن فیزیکدان آلمانی پیشنهاد کرده است، در نظر می‌گیریم

$$E_p(\text{دافعه}) = \frac{\beta e^2}{4\pi\epsilon_0 R^n}$$

که در آن β و n دو ثابت‌اند که باید تعیین شوند. هنگامی که R^n را به ازای $1 < n$ به کار می‌بریم، دافعه تیر وی است با برداشت از در فواصل بزرگ، در مقایسه با جاذبه یونی کوئلی قابل چشمپوشی است. هرگاه این انرژی پتانسیل به معادله (۱.۶) اضافه شود، برای انرژی پتانسیل مؤثر خواهیم داشت

$$E_p = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \left(\frac{\alpha}{R} - \frac{\beta}{R^n} \right) \quad (2.6)$$

نمودار این انرژی پتانسیل به نموداری که در شکل ۱۴.۵ نشان داده شده است، شبیه است. هرگاه R فاصله جدایی تعادل در نظر گرفته شود، در این فاصله خواهیم داشت $dE_p/dR = 0$. در نتیجه

$$\left(\frac{dE_p}{dR} \right)_{R=R_0} = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \left(-\frac{\alpha}{R_0^2} + \frac{n\beta}{R_0^{n+1}} \right) = 0$$

با $\beta = \alpha R_0^{-1}/n$. در این صورت معادله (۲.۶) را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$E_p = -\frac{\alpha e^2}{4\pi\epsilon_0 R_0} \left[\frac{R_0}{R} - \frac{1}{n} \left(\frac{R_0}{R} \right)^n \right]$$

انرژی پتانسیل تعادل یون Na^+ را می‌توان با قراردادن $R = R_0$ به دست آورد

$$E_p = -\frac{\alpha e^2}{4\pi\epsilon_0 R_0} \left(1 - \frac{1}{n} \right)$$

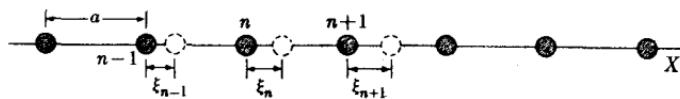
هرگاه مستقله را با یون Cl^- نیز آغاز کنیم به نتیجه مشابهی می‌رسیم. برای به دست آوردن انرژی داخلی کل بلور باید نتیجه بالارا برای تمام یونهای موجود در بلور باهم جمع کرد. هنگامی که این کار را انجام می‌دهیم باید موظب باشیم که بر هم کنش میان هر زوج یون را دوبار در محاسبه منظور نکنیم. از این‌رو، هرگاه تعداد زوج یونهای موجود در بلور برای N باشد (که در این مورد برابر با تعداد مولکول‌ها است)، انرژی پتانسیل داخلی بلور برای خواهد بود با

$$U = -\frac{Nae^2}{4\pi\epsilon_0 R_0} \left(1 - \frac{1}{n} \right) \quad (3.6)$$

مقدار تجربی U برای NaCl برابر است با $10^5 \times 7777 \text{ J mol}^{-1}$ - با $1857 \text{ k cal mol}^{-1}$ - این نتیجه با اندازه گیری گرمای تشکیل بلور به دست می‌آید. با قراردادن U در معادله (۳.۶) و عدد آووگادرو (10^{23} mol^{-1}) برای N و نیز با درنظر گرفتن رابطه $m = 281 \times 10^{-3} \text{ g mol}^{-1}$ ، نتیجه 954×10^{23} حاصل می‌شود. مرتبه بزرگی n برای سایر بلورهای مکعبی برابر همین مقدار است. این مقدار با محاسبات دیگر نیز سازگاری دارد.

مثال ۲.۶ ارتعاشات شبکه‌ای را بررسی کنید.

حل: تحلیل ارتعاشات شبکه‌ای به دلیل تأثیر آن بر روی برخی خواص فیزیکی بلورها از اهمیت ویژه‌ای برخوردار است. در اینجا برای سهولت، یک شبکه خطی را در نظر می‌گیریم، یعنی شبکه‌ای که در آن، یک ردیف از اتمهای یکسان در فاصله a از یکدیگر قرار گرفته‌اند (شکل ۲.۶). مکان اتم n با رابطه $x_n = na$ داده می‌شود. تغییر مکان اتم n نسبت به وضعیت تعادل را با \ddot{x}_n نمایش می‌دهیم. در تقریب اول فرض می‌کنیم که در خلال ارتعاشات، هر اتم فقط با دو اتم مجاور خود بر هم کنش می‌کند. فاصله جدایی میان اتمهای n و $n+1$



شکل ۱۰.۶ شبکه خطی اتمهای یکسان.

(۱) ام به مقدار $\xi_{n+1} - \xi_n$ افزایش می‌یابد و هر گاه β ثابت کشسانی بیو نداشد، تیروی وارد برآنم n که جهت آن به طرف راست است و از اتم $(n+1)$ ام ناشی می‌شود عبارت است از

$$\beta(\xi_{n+1} - \xi_n)$$

به طریق مشابه، اتم $(1-n)$ ام نیز تیروی به طرف چپ بر روی اتم n ام وارد می‌کند که مقدار آن عبارت است از

$$\beta(\xi_n - \xi_{n-1})$$

بنابراین، معادله حرکت اتم n ام عبارت است از

$$\begin{aligned} M \frac{d^2 \xi_n}{dt^2} &= \beta(\xi_{n+1} - \xi_n) - \beta(\xi_n - \xi_{n-1}) \\ &= \beta(\xi_{n+1} + \xi_{n-1} - 2\xi_n) \end{aligned} \quad (۴.۶)$$

در اینجا از تمام اثرهای انتهایی چشمپوشی می‌کنیم و سعی می‌کنیم جوابی به صورت زیر به دست آوریم

$$\xi_n = \xi_0 e^{i(\omega t + kna)} \quad (۵.۶)$$

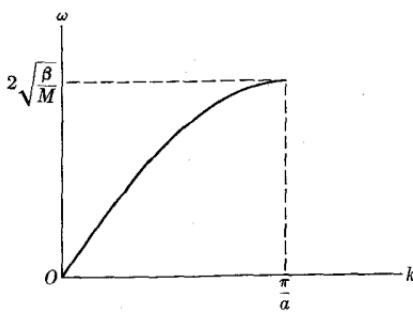
جمله kna فاز هر اتم را به دست می‌دهد و به جمله فاز kx موجود در انتشار موج از میان محیط پیوسته شباهت دارد. از قراردادن رابطه (۵.۶) در معادله (۴.۶) و با حذف عوامل مشترک خواهیم داشت

$$-M\omega^2 = \beta(e^{ika} + e^{-ika} - 2) = -4\beta \sin^2 \frac{1}{2}ka$$

که از آن نتیجه زیر به دست می‌آید

$$\omega = 2\sqrt{\frac{\beta}{M}} \sin \frac{1}{2}ka \quad (۶.۶)$$

معادله فوق بسامدهای مجاز در شبکه را به دست می‌دهد. توجه کنید که مقدار بیشینه ω



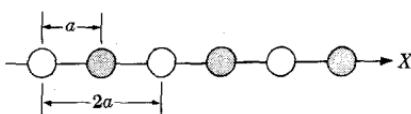
شکل ۱۱.۶ بسامد ارتعاشات شبکه‌ای
بنسبت تابعی از k .

به ازای $k = \pi/a$ پدیدار می‌شود. در شکل ۱۱.۶ ارتعاش ω بر حسب تابعی از k نشان داده شده است. اینکه بسامد بیشینه‌ای وجود دارد بدان معنی است که یک حد بالا یا بسامد قطع برای امواج کشسان (یعنی آکوستیکی) در یک جامد وجود دارد. اما، این حد که برای اکثر مواد از مرتبه 10^{15} Hz است، فراتر از بسامدهای فرآصوتی که تاکنون در آزمایشگاهها مشاهده شده است، قرار دارد.

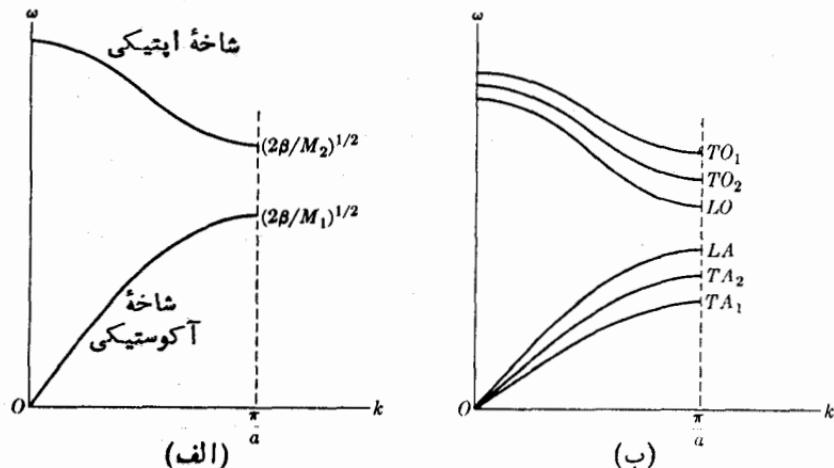
اکنون شبکه‌ای را در نظر می‌گیریم که از دونوع اتم با چرمهای M_1 و M_2 تشکیل شده است. این اتمها به طور متناوب آرایش یافته‌اند، بنابراین فاصله میان اتمهای مجاور برابر با a و دورهٔ متناوب فضایی شبکه نیز برابر با $2a$ است (شکل ۱۲.۶). به عنوان یک شبکهٔ نوعی می‌توان از بلسویونی نام برد. محاسبه‌ای مشابه با آنچه که در اندکی قبل انجام دادیم نشان می‌دهد که بسامدهای مجاز با رابطه زیر داده می‌شوند

$$\omega^2 = \beta \left(\frac{1}{M_1} + \frac{1}{M_2} \right) \pm \beta \left[\left(\frac{1}{M_1} + \frac{1}{M_2} \right)^2 - \frac{4 \sin^2 ka}{M_1 M_2} \right]^{1/2} \quad (12.6)$$

در اینجا، همان‌طور که در شکل ۱۳.۶ (الف) دیده می‌شود، به ازای هر مقدار k دو مقدار برای ω وجود دارد. مقادیر بالاتر ω شاخه اپتیکی و مقادیر پایینتر نیز شاخه آکوستیکی طیف بسامد شبکه را تشکیل می‌دهند. در عمل وضع از آنچه تحلیل ما نشان می‌دهد پیچیده‌تر است زیرا هم شاخه آکوستیکی و هم اپتیکی می‌توانند با ارتعاشات طولی یا عرضی (نسبت به راستای انتشار)، با دو مد عرضی متناظر با دوجهت مستقل ارتعاش، متناظر باشند.

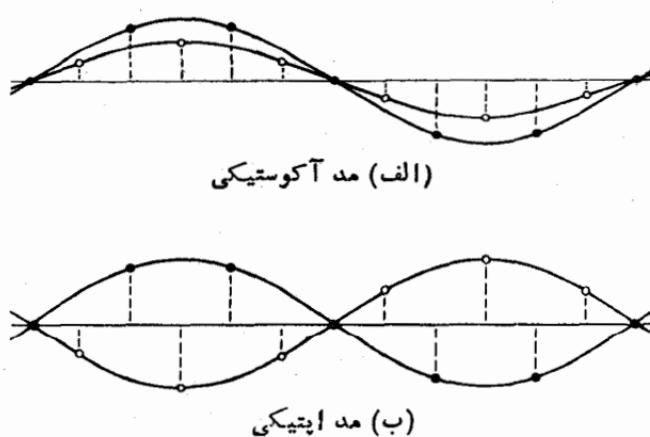


شکل ۱۲.۶ یک شبکه خطی منکب از دو نوع اتم.



شکل ۱۳.۶ ارتعاشات آکوستیکی و اپتیکی یک شبکه خطی.

بنابراین، همان طور که در شکل ۱۳.۶ (ب) دیده می شود، به ازای هر مقدار ω شش مقدار ممکن (k) وجود دارد. دلیل اینکه شاخه ها به صورت «آکوستیکی» و «اپتیکی» نامگذاری شده اند آن است که در مد آکوستیکی، هر دو رده یونها به طور هم فاز و در مد اپتیکی، با اختلاف فاز π نوسان می کنند. هنگامی که ارتعاشات عرضی در نظر گرفته شود، جایه جایی یونها در مدهای آکوستیکی و اپتیکی ارتعاش نقشه ای را به دست می دهد که در شکل ۱۴.۶ نشان داده شده است. همان طور که از روی شکل دیده می شود، گشناور دوقطبی القا شده در مد اپتیکی به مرتب بزرگتر است از گشناور متناظر در مد آکوستیکی و بنابراین، مد اپتیکی نسبت به مد آکوستیکی، گسیل و جذب قویتری را از خود نشان می دهد. بسامدهای اپتیکی در ناحیه فر و سرخ طیف قرار می گیرند و از این رو، پاسخ بلورهای یونی به تابش



شکل ۱۴.۶ روابط فاز میان اتمها در مدهای آکوستیکی و اپتیکی.

الکترومغناطیسی فروسرخ شدید است. برای تابش فروسرخ (یعنی جایی که بسامد از مرتبه 10^{12} Hz و طول موج از مرتبه 10^{-4} m است)، مقدار k از مرتبه 10^4 m^{-1} است. از طرف دیگر، مقدار a برای اکثر جامدات یونی از مرتبه 10^{-5} m است. بنا بر این، در حدود 10^{-6} خواهد بود که مقدار بسیار کوچکی است. از این رو، بسامد تشدیدی بلور برای تابش الکترومغناطیسی را می‌توان با قراردادن $ka \approx 5$ در معادله (۷.۶) به دست آورد، یعنی

$$\omega_0 = 2\beta \left(\frac{1}{M_1} + \frac{1}{M_2} \right) \quad (8.6)$$

به عنوان مثال، این همان بسامد متناظر با جذب بیشینه در منحنی جذب NaCl است که در شکل ۳.۶ نشان داده شد.

در تحلیل دقیقتر، مدهای بهنجار ارتعاش هر جامد باید کوانتیمه باشند. هر گاه از انرژی ارتعاش نقطه صفر جامد چشمپوشی کنیم، انرژیهای ارتعاشی هر مدل به صورت مبارزی از $\hbar\omega(k)$ درمی‌آید. بر انگیختگی یا واانگیختگی هر مدل ارتعاشی با جذب یا گسیل انرژی $\hbar\omega(k)$ متناظر است. مشابه با جذب یا گسیل تابش سبب می‌شود که مفهوم فونون را که انرژی آن ($E = \hbar\omega(k)$) تکانه آن $p = \hbar k$ است و با سرعتی برابر با سرعت گروه $v_g = dE/dp = d\omega/dk$ از میان شبکه حرکت می‌کند، معرفی کنیم. بسیاری از خواص گرمایی جامدات، از قبیل ظرفیت گرمایی و رسانش گرمایی، را می‌توان بر حسب برهم کنشهای فونون با شبکه و انتقال فونونها از میان شبکه توصیف کرد. حتی این امکان وجود دارد که از پراکنده‌گی فونونها توسط اتمهای شبکه (مثل پراکنده‌گی کامپتون فوتونها) توسط الکترونهای اتم، صحبت بهمیان آوریم. با استفاده از پراکنده‌گی فونونها می‌توان تضعیف امواج صوتی با بسامد بالا هنگام عبور از یک جامد و نیز اثرهای گرمایی وابسته به این تضعیف را توصیف کنیم.

۳.۶ نظریه نواری جامدات

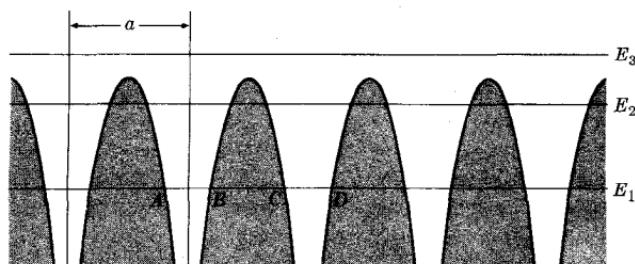
هنگامی که آرایش الکترونهای در جامدات را بررسی می‌کنیم، می‌توانیم روشی را دنبال کنیم که بدوش اوربیتال مولکولی به کار رفته در فصل پنجم برای تحلیل ساختار مولکولی شباهت زیادی دارد. هنگامی که الکترونی از کنار یونی عبور می‌کند، انرژی پتانسیلی را حس می‌کند که همان انرژی پتانسیل کولنی است، که با $1/r$ متناسب است [شکل ۱۵.۶ (الف)]. هر گاه بهجای یک یون دو یون وجود داشته باشد، مثلاً در مولکولهای H_2^+ و H_2^- در آن صورت انرژی پتانسیل شبیه به منحنی شکل ۱۵.۶ (ب) است. برای تعداد بسیار زیادی یون که به طور منظمی در یک ردیف آرایش یافته‌اند (مشا به با یک شبکه بلوری یک بعدی) انرژی پتانسیل به صورت آنچه در شکل ۱۵.۶ (ج) نشان داده شده است ظاهر می‌شود. هر گاه از اثرهای انتهایی چشمپوشی کنیم، انرژی پتانسیل همان دوره‌ای بودن



شکل ۱۵.۶ انرژی پتانسیل کولنی ناشی از (الف) یک یون منفرد، (ب) دو یون، (ج) چندین یون واقع در یک ردیف.

(یانظم) شبکه بلوری را از خود نشان می‌دهد. بلور واقعی یک شبکه سه بعدی است و انرژی پتانسیل هر الکترون که از میان شبکه عبور می‌کند نیز یک دوره‌ای بودن سه بعدی را از خود نشان می‌دهد که از هر سلول به سلول دیگر تکرار می‌شود.

برای تعیین ویژه‌حالتهای ممکن حرکت در چنین انرژی پتانسیل دوره‌ای مجبوریم باز هم به معادله شرودینگر برگردیم. جواب معادله به شکل بخصوص انرژی پتانسیل دوره‌ای مستقیمی دارد. اما، دوره‌ای بودن انرژی پتانسیل این امکان را فراهم می‌کند که اطلاعات مفیدی را بدون حل کردن واقعی معادله شرودینگر بدست آوریم. در اینجا یک شبکه بلور خطی را در نظر می‌گیریم که از N یون، که در فاصله a از یکدیگر قرار دارند، تشکیل شده است (شکل ۱۶.۶). الکترونی که مقدار انرژی آن مساوی با E است نمی‌تواند آزادانه در میان شبکه حرکت کند بلکه عمدتاً در یکی از نواحی AB ، CD ، و مانند آن که از نظر کلاسیکی مجاز ند، محبوس می‌شود. درست است که چنین الکترونی با نفوذ از میان سه پتانسیل واقع در میان دوناھیه مجاز می‌تواند از AB به CD رود (همان‌طور که در ارتباط با وارونی NH_3 در بخش ۸.۰۲ توضیح داده شد)، ولی این سد به قدری بلند و پهن است که نفوذ الکترون از آن کاملاً غیر متحمل است. بهمین دلیل است که الکترون‌نهای داخلیتر یک بلور اساساً جایگزینده‌اند و انرژی‌ها و تابع موجه‌ای آنها را می‌توان همانند انرژی‌ها و تابع موجه‌ای انتهای منزوی در نظر گرفت. الکترونی با انرژی E_2 قویاً به یون بخصوصی

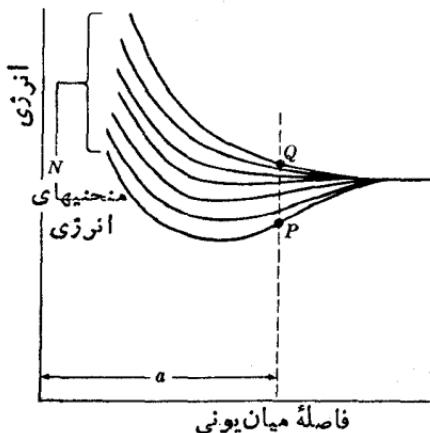


شکل ۱۶.۶ انواع ترازهای انرژی در یک شبکه بلور خطی.

مقید نیست و با تفویز از میان سد پتانسیل می‌تواند از میان شبکه حرکت کند. سرانجام الکترون با انرژی E_p بهیچ اتم بخصوصی مقید نیست و با آزادی کامل می‌تواند از میان شبکه عبور کند. چنین الکترونهای آزادگونه‌ای نه تنها در اکثر خواص جمعی شبکه (از قبیل رسانایی الکتریکی و گرمایی) بلکه در پیوند یونهای اتمی که ساختار بلوری را تشکیل می‌دهند نیز نقش عملدهای ایفا می‌کنند.

هدف بعدی ما تعیین ترازهای انرژی ممکن است. درینجا وضع مولکولهای H_2^+ و H_2^- را مجدداً به حاضر می‌آوریم. انرژی پتانسیل در مولکولهای دو اتمی از دو یون ناشی می‌شود و در نتیجه، با کاهش فاصله میان یونی، ترازهای انرژی اتمی به دو قسمت شکافته می‌شود (شکل ۱۷.۵). به طریق مشابه، در مولکولهای مزدوج خطی که الکترونهای پیوندی π دارند، از قبیل پولینها (بخش ۶.۵)، الکترونهای در یک انرژی پتانسیل دورهای حرکت می‌کنند و هر تراز انرژی اتمی به تعدادی تراز، مساوی با تعداد اتمها، شکافته می‌شود. در شکل ۱۷.۵ این موضوع برای بوتاپن نشان داده شده است. بنا براین، در یک شبکه همانند آنچه در شکل ۱۶.۶ دیده می‌شود، هر تراز انرژی اتمی به N تراز نزدیک به هم تجزیه شده است، به فاصله جدایی میان یونی وابسته است. به عنوان مثال، به ازای فاصله میان یونی a ، ترازهای انرژی ممکن در میان P و Q قرار می‌گیرند. هنگامی که N خیلی بزرگ باشد، ترازهای مختلف انرژی به قدری به هم نزدیک می‌شوند که می‌توان گفت یک ذواد انرژی پیوسته تشکیل داده اند.

چون بر طبق اصل طرد پاؤلی، هر تراز می‌تواند دو الکترون، یکی با اسپین بالا و دیگری با اسپین پایین، را در خود جای دهد، هر تراز انرژی متناظر با هر حالت اتمی معین می‌تواند حداقل $2N$ الکترون یا به عبارت دیگر، دو الکترون به ازای هر یون را در خود

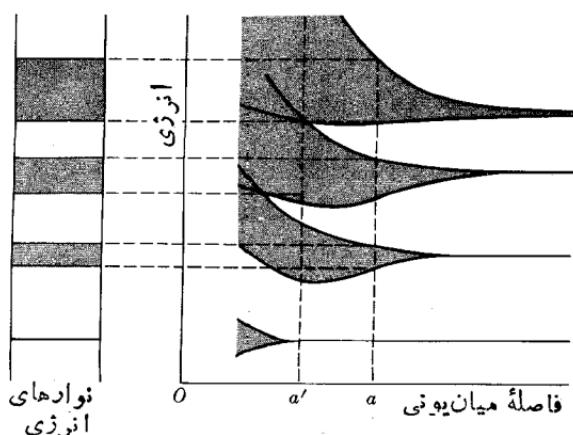


شکل ۱۷.۶ ترازهای انرژی در یک شبکه بلورخطی بر حسب تابعی از فاصله میان یونی.

جای دهد. نوارها بر حسب مقدار تکانه زاویه‌ای حالت اتمی مربوط، با d , p , و s ، و مانند آن مشخص می‌شوند.

در هر شبکه بلواری معین تعداد زیادی نوار انرژی وجود دارد که هر کدام بایکی از ترازهای انرژی اتمهایی که شبکه را تشکیل می‌دهند متناظر است. شکل ۱۸.۶ نوارهای انرژی متناظر با چند تراز انرژی در فاصله میان یونی a را نشان می‌دهد. از روی منحنیهای انرژی طرف راست مشاهده می‌شود که هرچه تراز انرژی اتمی بالاتر باشد، فاصله میان یونی که در آن نوارها تشکیل می‌شوند نیز بزرگتر خواهد بود. دلیل این مطلب آن است که هرچه انرژی الکترونها بیشتر باشد، ناحیه‌ای که در روی آن الکترونها حرکت می‌کنند وسیعتر است و بنا بر این، به راحتی تحت تأثیر یونهای واقع در نزدیکی خود قرار می‌گیرند. خصوصیت دیگر آن است که با کاهش فاصله میان یونی، نوارها بر روی هم افتادن را آغاز می‌کنند. به عنوان مثال، برای فاصله میان یونی a' ، سومین و چهارمین نوار موجود در شکل ۱۸.۶ روی هم می‌افتد. همان طور که بعداً خواهیم دید، این موضوع در توضیح خواص بیشتر جامدات نقش مهمی بازی می‌کند.

نوارهای وابسته به پوسته‌های کامل داخلیتر در اتمهای مسادر، سهم کامل خود از الکترونهاست که طبق اصل طرد مجاز ندارند. همان طور که در شکل ۱۶.۶ توضیح داده شد، الکترونها ممکن است در چنین نوارها بی نیز کما بیش جایگزین شوند. بنا بر این، در بحث بعدی از این نوارها چشم می‌پوشیم. اما، نوار متناظر با بالاترین پوسته اتمی، که با الکترونها ظرفیت پر می‌شود، در ارتباط با خواص جامد بسیار جالب توجه است. همین نوار است که ما با تفصیل بیشتری آن را توضیح خواهیم داد. هرگاه این نوار کاملاً پر نشده باشد، به آن نواد (سانش) و درغیر این صورت به آن نواد ظرفیت می‌گویند. نوار خالی که درست بالای نوار ظرفیت قرار دارد به نواد (سانش) معروف است.



شکل ۱۸.۶ نوارهای انرژی.

۴.۶ مدل الکترون آزاد جامد

به عنوان اولین تقریب در تحلیل حرکت الکترونها در نوار رسانش، از افت و خیز دوره‌ای انرژی پتانسیل چشمپوشی می‌کنیم و فرض می‌کنیم که الکترونها در ناحیه‌ای با انرژی پتانسیل میانگین ثابت حرکت می‌کنند. از این‌رو می‌توانیم فرض کنیم که این الکترونها آزادند و به طور مستقل حرکت می‌کنند. همچنین برای سهولت، یک شبکه خطی را بررسی خواهیم کرد. هر گاه فرض کنیم که شبکه به قدر کافی بزرگ است، بحث ما تحت تأثیر شرایط مرزی در سطوح خارجی شبکه قرار نخواهد گرفت. بنابراین، تابع موج تقریبی الکترونی با تکانه $p = \hbar k$ عبارت است از

$$\psi = e^{ikx} \quad (9.6)$$

که در آن k می‌تواند مثبت یا منفی باشد تا حرکت در هردو جهات مثبت و منفی ممکن شود. برای شبکه سه بعدی، باید تابع موج به صورت زیر باشد

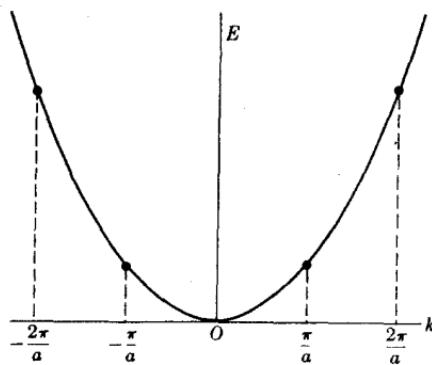
$$\psi = e^{ikx} \quad (10.6)$$

برای هردو تابع موج داریم، $1 = [k^2]$ ، و این بدان معنی است که احتمال وجود الکترون، در هر محل از شبکه یکسان است. البته این موضوع با تصور ما از شبکه به عنوان یک ساختار دوره‌ای که دوره‌ای بودن آن باید در توزیع احتمال الکترون منعکس شود سازگاری ندارد. (به عنوان مثال، معقول به نظر می‌رسد که احتمال یافتن الکترون در نزدیکی یک یون مثبت شبکه به مراتب بزرگتر از سایر نواحی شبکه باشد). با وجود این، مدل الکترون آزاد با آنکه یک مدل به اصطلاح خام است، ولی به هر حال اطلاعاتی را در مورد خواص خیلی از جامدات به دست می‌دهد.

هر گاه از انرژی پتانسیل میانگین چشم پوشیم، انرژی الکترونی که با تابع موج (۹.۶) یا (۱۰.۶) بیان می‌شود، عبارت است از

$$E = -\frac{p^2}{2m_e} = \frac{\hbar^2 k^2}{2m_e} \quad (11.6)$$

که متناظر است با انرژی جنبشی الکترونی با تکانه $p = \hbar k$. تغییرات انرژی بر حسب تابعی از k در شکل ۱۹.۶ نشان داده شده است. مدل الکترون آزاد تمام مقادیر k ، و بنابراین E ، را مجاز می‌داند و این بدان معنی است که این مدل نمی‌تواند اطلاعاتی را در برآر پنهانی یک نوار به دست بدهد، ولی ما می‌توانیم به صورت زیر آن را برآورد کنیم: یک شبکه خطی به طول L را در نظر می‌گیریم که از N یون مجزای واقع در فاصله a تشکیل شده است، به طوری که $L = Na$. برای تشکیل امواج ایستاده، طول موج الکترون یعنی λ باید شرط $L = n(\lambda/2)$ را برآورده کند. به ازای هر مقدار n ، یک ویژه حالت مشخصی نتیجه می‌شود. اما می‌دانیم که هر نوار در شبکه‌ای متشكل از N یون فقط N حالت دارد.



شکل ۱۹.۶ انرژی الکترون آزاد بر حسب تابعی از k .

بنابراین مقادیر ممکن n عبارت اند از $1, 2, 3, \dots, N$. با توجه به اینکه خواهیم داشت

$$k = \frac{n\pi}{L} = \frac{n\pi}{Na}, \quad n = 1, 2, 3, \dots, N \quad (12.6)$$

اختلاف میان مقادیر متولالی k برابر است با π/Na و هرگاه N خیلی بزرگ باشد این اختلاف بسیار کوچک خواهد بود. این موضوع بررسی k به عنوان یک متغیر پیوسته را علی رغم شرط کوانتش (۱۲.۶) توجیه می کند. با قراردادن $N = n$ در معادله (۱۲.۶) بیشینه مقدار k به صورت زیر بدست می آید

$$k_{\max} = \frac{\pi}{a} \quad (13.6)$$

از این رو، همان طور که در شکل ۱۹.۶ نشان داده شده است، گستره مقادیر مجاز k در محدوده این توار میان $-\pi/a$ و π/a قرار می گیرند. در این صورت برای بیشینه انرژی توار، که پهنهای توار نیز محاسبه می شود، خواهیم داشت

$$E_{\max} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2m_e a^2} \quad (14.6)$$

از روی معادله (۱۴.۶) دیده می شود که پهنهای توار، مستقل از تعداد یونهای تشکیل دهنده شبکه است (این نتیجه ای است که انتظار آن را داشتیم)، زیرا اضافه کردن تعداد بیشتری یون به معنی زیاد شدن حالتهاست. ولی دوره ای بودن شبکه، که k_{\max} را بر طبق معادله (۱۳.۶) تعیین می کند، به صورت یکسان باقی می ماند (مثال ۶.۶).

در اینجا مهمترین موضوع آن است که تعیین کنیم چگونه الکترونهای توانند در نواری میان انرژیهای از صفر تا E_{\max} توزیع شوند. در مثال ۴.۲ نشان دادیم که تعداد ترازهای انرژی در گستره انرژی dE که در دسترس یک ذره آزاد محصور در جعبه‌ای به حجم V هستند با رابطه زیر داده می‌شود

$$dN(E) = \frac{4\pi V(2m_e^3)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} dE$$

هر تراز می‌تواند دو الکترون (یکی با اسپین به طرف بالا و دیگری به طرف پایین) را در خود جای دهد. بنابراین، هر گاه یک یکای حجم را در نظر بگیریم، تعداد کل الکترونهای موجود در یکای حجم با انرژی میان E و $E+dE$ در نوار عبارت خواهد بود از

$$dn = \frac{8\pi(2m_e^3)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} dE = g(E) dE \quad (15.6)$$

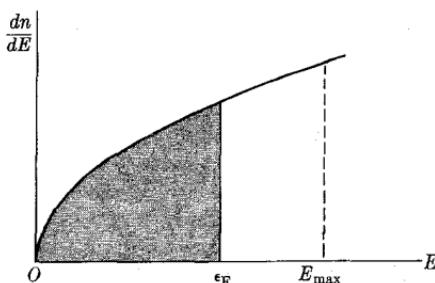
در شکل ۲۰.۶، که اساساً با شکل ۱۲.۲ یکسان است، کمیت $g(E) = dn/dE$ نشان داده شده است. برای هر نوار مشخص، منحنی باید در E_{\max} متوقف شود. تعداد الکترونهای موجود در یکای حجم که می‌توانند تا انرژی E جای داده شوند، با رابطه زیر داده می‌شود

$$n = \int_0^E g(E) dE$$

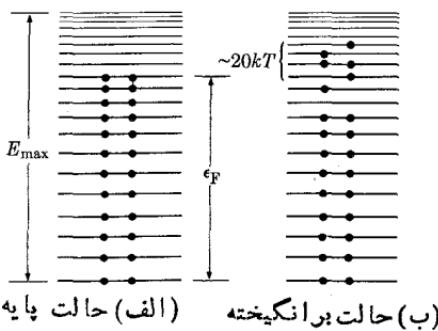
بنابراین، با به کار بردن معادله (۱۵.۶) خواهیم داشت

$$n = \frac{8\pi(2m_e^3)^{1/2}}{h^3} \int_0^E E^{1/2} dE = \frac{16\pi(2m_e^3)^{1/2}}{3h^3} E^{3/2} \quad (16.6)$$

هر گاه فلز در حالت پایه باشد (همچنان که بعداً خواهیم دید، این حالت در صفر مطلق رخ می‌دهد) تمام الکترونهای همان طور که در شکل ۲۰.۶ (الف) دیده می‌شود، پایینترین ترازهای



شکل ۲۰.۶ چگالی حالت‌های انرژی الکترونهای آزاد موجود در جامد.



شکل ۲۱.۶ توزیع الکترونها آزاد میان
حالت‌های انرژی در نوار رسانش.

انرژی ممکن را که با اصل طرد سازگاری دارد اشغال می‌کنند. هر گاه تعداد کل الکترونها م وجود در یکای حجم (یعنی n) کوچکتر از تعداد کل ترازهای انرژی موجود در نوار باشد، در این صورت الکترونها تمام حالت‌های انرژی را تا بیشینه انرژی که با پایع نشان داده می‌شود و به انرژی فرمی معروف است، پرمی کنند. هر گاه $E = E_F$ را در معادله (۱۶.۶) قرار دهیم باید داشته باشیم $n = n_F$. بنابراین برای انرژی فرمی مقدار زیر به دست می‌آید

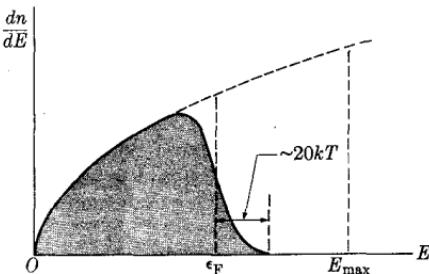
$$E_F = \frac{\hbar^2}{8m_e} \left(\frac{3n_F}{\pi} \right)^{2/3} \quad (17.6)$$

از این رو، توزیع انرژی الکترونها در حالت پایه فاز با ناحیه سایه‌دار شکل ۲۰.۶ متناظر است. هنگامی که انرژی فرمی با پهناز نوار انرژی برابر است، این نوار به طور کامل اشغال شده است. در جدول ۱۰.۶ مقادیر محاسبه شده انرژی‌های فرمی پاره‌ای از فلزات آمده است.

هنگامی که یک نوار کاملاً پرنشده است، مقدار کمی انرژی برای برانگیختن بالاترین الکترونها کافی خواهد بود تا مطابق شکل ۲۱.۶ (ب)، آنها را به ترازهای انرژی نزدیک ببرد. اما، تنها بالاترین الکترونها هستند که می‌توانند با گرما برانگیخته شوند، زیرا kT در دمای معمولی در حدود 25 eV است، که در مقایسه با پایع بسیار کوچک است و بر طبق اصل طرد، محال است که الکترونها کم انرژی بتوانند با این مقدار کم انرژی برانگیخته شوند و در حالت‌های اشغال شده نزدیک قرار گیرند. توزیع الکترونها در میان ترازهای

جدول ۱۰.۶ انرژی فرمی:

Al	Mg	Au	Ag	Cu	Cs	Rb	K	Na	Li	فلز
۱۱۵۹	۷۵۳	۵۵۴	۵۵۱	۴۵۷	۱۵۳	۱۵۸۲	۲۵۱۴	۳۵۱۲	۴۵۷۲	E_F, eV



شکل ۲۰.۶ حالت‌های انرژی اشغال شده در دمایی متفاوت با صفر مطلق.

انرژی در حالتی از شبکه که با گرمایش برابر باشد، با ناحیه سایه دار در شکل ۲۰.۶ متناظر است. الکترونهایی که با گرمایش برابر باشند، الکترونهایی هستند که انرژی آنها بزرگتر از ϵ_F است. حالت‌هایی که این الکترونهای برابر باشند، اشغال می‌کنند در ناحیه‌ای از انرژی قرار می‌گیرند که از مرتبه $20kT$ بالاتر از ϵ_F است.

تابع کاد هر فلز مقدار انرژی است که برای کدن یک الکtron از بالاترین تراز اشغال شده لازم است. انرژی فرمی در صفر مطلق برابر است با بالاترین تراز اشغال شده. چون انرژیهای گرمایی در مقایسه با انرژی فرمی بسیار کوچک‌اند، تنها تعداد کمی از الکترونهای می‌توانند حتی در دمایی معمولی در بالای انرژی فرمی برابر باشند. بهمین دلیل است که تابع کار در گستره وسیعی از دماها عمل ناپذیر است.

مثال ۳۰.۶ بحث مر بوط به اثر پارامغناطیسی اسپین پاؤلی.

حل: نظریه ساده الکtron آزاد، که در بخش قبل بررسی شد، برای توضیح بسیاری از خواص فلزات کافی به نظر می‌رسد. یکی از این خواص عبارت است از خاصیت پارامغناطیسی کوچکی که اکثر فلزات از خود نشان می‌دهند. پاؤلی این پارامغناطیسی را به یک تغییر در حالت‌های اشغال شده توسط الکترونهای با اسپین بالا و پایین هنگام اعمال یک میدان مغناطیسی نسبت داد، زیرا میدان مغناطیسی به سمتگیری الکترونهایی که اسپین آنها در خلاف جهت میدان است کمک می‌کند.

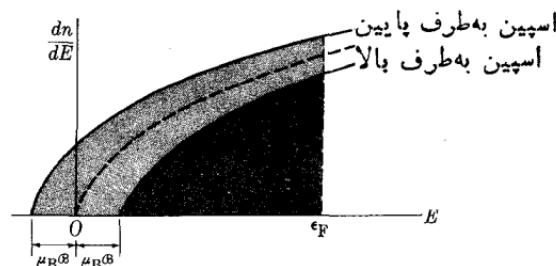
در بخش ۳.۶ دیدیم که هر الکtron گشتاور مغناطیسی $\mu_B \mathbb{B}$ دارد و در حضور میدان مغناطیسی \mathbb{B} ، مقدار انرژی $\pm \mu_B \mathbb{B}$ را به دست می‌آورد که در آن، علامت $+$ (یا $-$) متناظر است با اسپین به طرف بالا (یا پایین)، یا موازی (یا پاد موازی) با میدان مغناطیسی. هر گاه E انرژی کل الکtron باشد، انرژی جنبشی الکtron بر این خواهد بود با $\mp \mu_B \mathbb{B}$ که بستگی به آن دارد که اسپین به طرف بالا باشد یا پایین. بنابراین، تعداد حالت‌های اشغال شده با اسپین به طرف بالا و پایین عبارت است از

$$\left(\frac{dn}{dE}\right)_\uparrow = \frac{1}{2}g(E - \mu_B B), \quad \left(\frac{dn}{dE}\right)_\downarrow = \frac{1}{2}g(E + \mu_B B)$$

ضریب $\frac{1}{2}$ به این دلیل وارد شده است که در هر حالت فقط الکترونهای با اسپین موجود در یک سمتگیری مشخص در نظر گرفته می‌شوند. شکل ۲۳۰.۶ نمودارهای $(dn/dE)_\uparrow$ و $(dn/dE)_\downarrow$ را نشان می‌دهد (در اینجا فرض می‌کنیم که دما نزدیک صفر مطلق است). همچنانکه مشاهده می‌شود، تعداد الکترونهای با اسپین به طرف پایین از تعداد الکترونهای با اسپین به طرف بالا بیشتر است. توجه کنید که بیشینه انرژی را مساوی با ϵ_F گرفته ایم. حتی در قویترین میدانهای مغناطیسی به کار رفته در آزمایشگاه (از مرتبه $T=1.5$)، انرژی $\mu_B B$ در حدود 10^{-8} eV است که در مقایسه با انرژی فرمی، جدول ۱.۶، بسیار کوچک است. از این‌رو، دو منحنی فوق فقط کمی از یکدیگر فاصله دارند. الکترونهای با اسپین به طرف بالا گشتاور مغناطیسی μ_B و الکترونهای با اسپین به طرف پایین نیز گشتاور مغناطیسی μ_B را در امتداد میدان مغناطیسی دخالت می‌دهند. بنابراین گشتاور مغناطیسی خالص در یکای حجم فلز عبارت است از

$$\begin{aligned} m &= \int_{-\infty}^{\epsilon_F} \left[\mu_B \left(\frac{dn}{dE} \right)_\downarrow - \mu_B \left(\frac{dn}{dE} \right)_\uparrow \right] dE \\ &= \frac{1}{2} \mu_B \int_{-\infty}^{\epsilon_F} [g(E + \mu_B B) - g(E - \mu_B B)] dE \\ &= \mu_B^2 B \int_{-\infty}^{\epsilon_F} \frac{dg}{dE} dE = \mu_B^2 B g(\epsilon_F) \end{aligned}$$

در این محاسبه از رابطه $g(E \pm \mu_B B) = g(E) \pm \mu_B B (dg/dE)$ ، که از بسط تیلور مشتق می‌شود استفاده کرده‌ایم. با توجه به معادلات (۱۵.۶) و (۱۷.۶) خواهیم داشت



شکل ۲۳۰.۶ حالتهای انرژی اشغال شده در حضور میدان مغناطیسی خارجی.

$$g(\varepsilon_F) = \frac{3n_0}{2\varepsilon_F}$$

بنابراین مغناطش ناشی از سمتگیری مجدد اسپین عبارت است از

$$\mathcal{M} = \frac{3n_0 \mu_B^2}{2\varepsilon_F} \mathcal{B}$$

که در همان راستای \mathcal{B} قرار دارد و از این‌رو، یک اثر پارامغناطیسی است. بنابراین برای پذیرفتن این پارامغناطیسی اسپینی هر فلز خواهیم داشت.

$$\chi_m = \frac{3n_0 \mu_B^2 \mu_0}{2\varepsilon_F}$$

با قراردادن مقادیر عددی و با $\varepsilon_F = 2eV$ به دست می‌آید $\chi_m \approx 5 \times 10^{-6}$. تا آنجاکه مرتبه بزرگی موردنظر باشد، این مقدار با نتیجه تجربی سازگاری دارد. با آنکه محاسبه را با فرض تزدیک بودن دما به صفر مطلق انجام دادیم، با این حال برای گستره نسبتاً وسیعی از دما نیز این نتیجه معتبر باقی می‌ماند.

از رابطه بالا دیده می‌شود، که چون به طور کلی برای الکترونهای D ، مقدار μ_B بزرگتر و ε_F نیز کوچکتر از مقادیر متناظر برای الکترونهای S یا p است لذا، پارامغناطیسی الکترونی اتمهایی که پوسته‌های D آنها تکمیل نشده است بزرگتر خواهد بود.

۵. حرکت الکترون در ساختار دوره‌ای

برای اصلاح مدل الکtron آزاد جامد، اثر ساختار دوره‌ای شبکه رانیز در بحث دخالت می‌دهیم. برای این کار از تابع موجهای ممکن شروع می‌کنیم. واضح است که اثر شبکه عبارت است از تغییردادن تابع موج ذره آزاد $u(x)$ ، بنابراین، دامنه این تابع موج به جای اینکه ثابت باشد با دوره تناوب شبکه تغییر می‌کند. بنابراین می‌توان تابع موج را به صورت زیر نوشت

$$u(x) = e^{ikx} u(x) \quad (18.6)$$

که در آن (x) یک دامنه مدوله شدنی است که از هر سلول شبکه به سلول دیگر تکرار می‌شود. در مورد یک شبکه خطی با فاصله a ، به جای معادله (13.6) ، باید بنویسیم

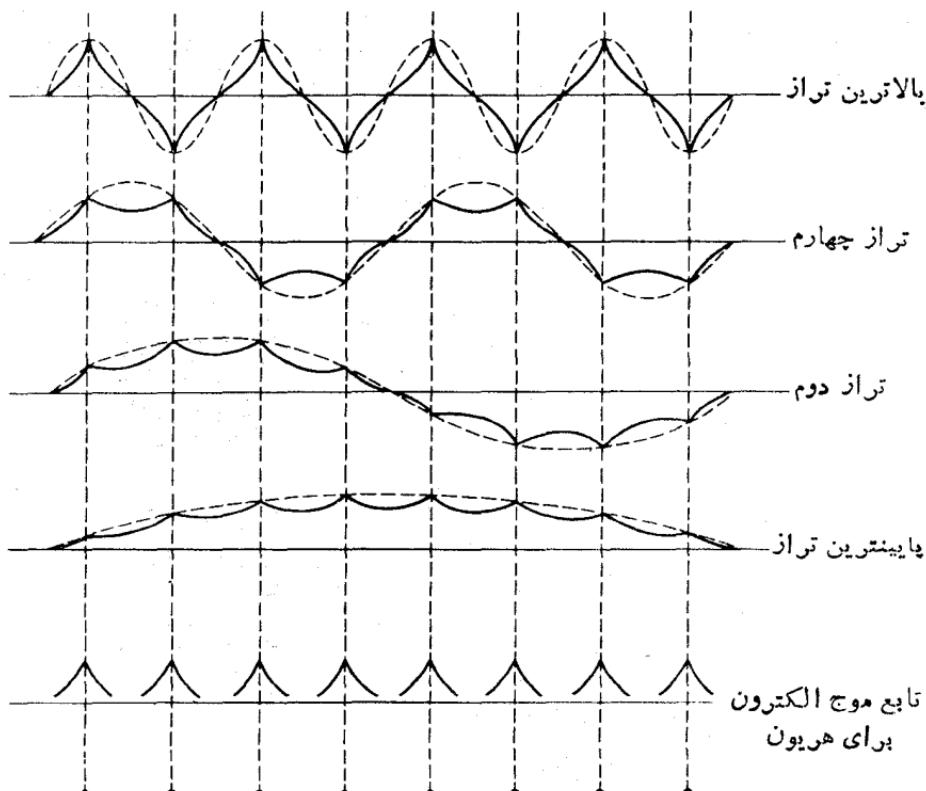
$$u(x) = e^{ikx} u(x) \quad (19.6)$$

که در آن (x) شرط زیر را برآورده می‌کند

$$u(x+a) = u(x) \quad (20.6)$$

روابط (۱۹.۶) و (۲۰.۶) با هم دیگر، قضیه بلوخ را تشکیل می‌دهند (به مثال ۵.۶ مراجعه شود).

برای بدست آوردن تصویری از تابع موجهای (۱۹.۶) می‌توانیم فرض کنیم که (x) به تابع موج اتمهای منزوی شبیه است و e^{ikx} نیز با تابع موجهای یک ذره آزاد واقع در جعبه پتانسیل تعویض شده است. بعضی از تابع موجهای مربوط به شبکه‌ای مرکب از هشت یون واقع در یک ردیف، در شکل ۲۴.۶ نشان داده شده‌اند. این نوار از هشت تراز تشکیل شده است ولی فقط چهار تابع موج نشان داده شده‌اند. توجه کنید با آنکه تکانه الکترون که با معادله (۱۹.۶) داده شد ثابت نیست با این حال می‌توان گفت که $h\lambda$ نوعی هیانگیز تکانه الکترون است (مثال ۴.۶). اما، طول موج وابسته به (x) هنوز هم به صورت $k = \frac{2\pi}{\lambda}$ نوشته می‌شود و از این رو k عدد موج الکترون است. به دلیل وجود انرژی پتانسیل ناشی از یونهای شبکه، انرژی الکترون تماماً جنبشی نیست، در صورتی که در مورد الکترون آزاد داده شده با معادله (۱۱.۶) این انرژی کاملاً به صورت انرژی جنبشی بود. رابطه مربوط به انرژی بر حسب k یک رابطه پیچیده است و به وضع هندسی شبکه بستگی دارد. نتیجه مهم



شکل ۲۴.۶ تابع موجهای در یک شبکه متشکل از هشت یون.

آن است که انرژی در مقادیر مشخصی از k یک ناپیوستگی دارد و این مقادیر برای یک شبکه خطی با فاصله a با رابطه زیر داده می‌شوند

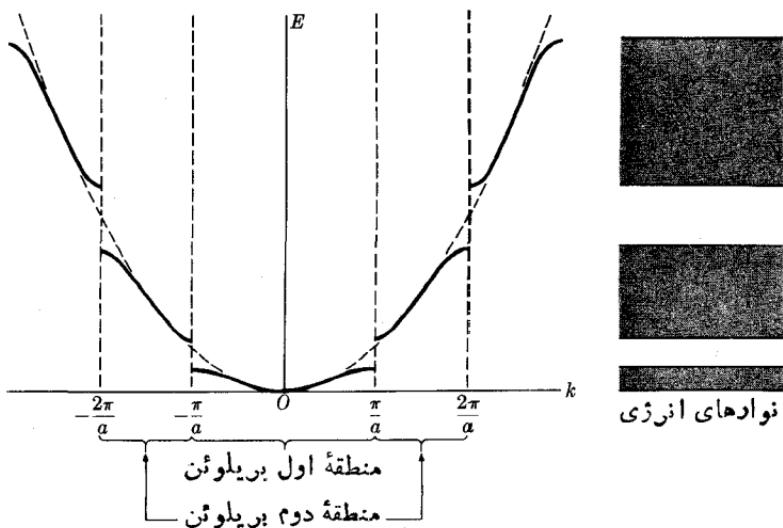
$$k = \frac{n\pi}{a}, \quad n = \pm 1, \pm 2, \dots \quad (21.6)$$

در شکل ۲۵.۶ نمودار (E) مربوط به این حالت نشان داده شده است. از روی منحنی دیده می‌شود که برای مقادیری از k که در تردیکی مقادیر داده شده با معادله (۲۱.۶) نیستند، انرژی خیلی به انرژی یک ذره آزاد (که با خطچین زبان داده شده است) شباخت دارد. بنابراین، تنها هنگامی که k نزدیک به $n\pi/a$ است، شبکه بر روی حرکت الکترون اثر می‌گذارد و گاههای انرژی تولید می‌کند. در مقادیر میانی k ، الکترونها آزادانه در میان شبکه حرکت می‌کنند. نوارهای انرژی مجاز آنها بی هستند که با خطوط پرمتاظرند. این نوارهای انرژی در طرف راست شکل نیز نشان داده شده اند.

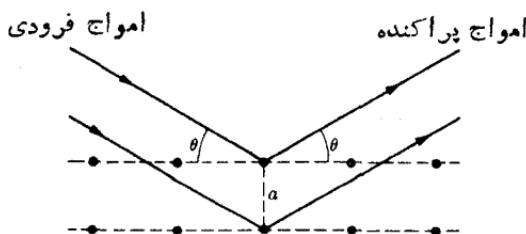
تعجب آور نیست که فقط وقتی k نزدیک به مقادیر $n\pi/a$ است و اختلال شبکه نیز قوی است، یک الکترون می‌تواند آزادانه در میان شبکه حرکت کند بدون اینکه با مقاومت جدی مواجه شود. حرکت الکترونها در شبکه را می‌توان با انتشار موج الکترومغناطیسی در بلور مشابه دانست. هنگامی که شرط برآگ برآورده شود، یعنی هنگامی که رابطه زیر برقرار است

$$2a \sin \theta = n\lambda$$

برآکنده‌گی موج الکترومغناطیسی به وسیله اتمهای موجود در شبکه به یک موج پراکنده و



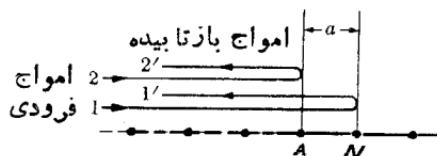
شکل ۲۵.۶ مناطق بریلوئن در یک شبکه خطی.



شکل ۲۶.۶ پراکندگی برآگه.

تفویت شده منجر می‌شود. در رابطه بالا، a فاصله میان صفحات است و θ نیز زاویه‌ای است که جهت انتشار با صفحات شبکه تشکیل می‌دهد (شکل ۲۶.۶). برای تابش عمودی ($\theta = \pi/2$)، شرط برآگه به صورت $2a = n\lambda$ درمی‌آید. برای انتشار موج در امتداد شبکه باید این شرط را درمورد شبکه خطی به کار بیریم. به عنوان مثال، هرگاه امواج ۱ و ۲ مطابق شکل ۲۶.۶ در یونهای متواالی A و A' بازتابیده شوند، پرتوهای بازتابیده ۱' و ۲' یک اختلاف مسیر برابر با $2a$ و یک اختلاف فاز برابر با $\lambda/\lambda = 2\pi/(2a)$ پیدامی کنند. بیشینه تقویت ۱' و ۲' هنگامی رخ می‌دهد که این اختلاف فاز برابر با $2n\pi$ باشد که از آن نتیجه $2a = n\lambda$ به دست می‌آید. با قراردادن $k = n\pi/a$ داشت $\lambda = 2\pi/k$ خواهیم داشت که با معادله (۲۱.۶) سازگاری دارد. بنابراین، این مقادیر k مقادیری هستند که در آنها، شبکه خطی مانع حرکت الکترونها در یک جهت مشخص می‌شود و آنها را مجبور می‌کند که در جهت مخالف حرکت کنند. گستره مقادیر k میان $-\pi/a$ و $+\pi/a$ اولین منطقه بریلوئن را تشکیل می‌دهد. در حالتی که k میان $-\pi/a$ و $+\pi/a$ و میان $2\pi/a$ و $-\pi/a$ قرار دارد، دو میان منطقه بریلوئن را خواهیم داشت و به همین ترتیب تا به آخر. با توجه به اینکه سرعت گروه با رابطه $v_g = d\omega/dk$ داده می‌شود (پیوست ۳ را بینید) و بر طبق معادله (۴۵.۱) نیز $E = \hbar\omega$ است، سرعت الکtron را، هنگامی که باسته موجی نمایش داده شود که حول اتری E و عدد موج متغیر کر شده است، به صورت زیر تعریف می‌کنیم

$$v = \frac{1}{\hbar} \frac{dE}{dk} \quad (22.6)$$



شکل ۲۷.۶ پراکندگی برآگه در شبکه خطی.

از مقایسه این معادله با شبیه منحنی شکل ۲۵.۶ نتیجه می‌گیریم که سرعت الکترون در داخل اولین منطقه بریلوئن، همان طور که در شکل ۲۸.۶ (الف) دیده می‌شود، تغییرمی‌کند و نتایج مشابهی نیز برای سایر مناطق وجود دارد. در پایین و نیز در بالای نوار سرعت مساوی با صفر است. در نواحی میانی نوار، سرعت آن خیلی نزدیک به سرعت الکترون آزاد، یعنی برابر $\hbar k/m$ است.

با فرض اینکه F نیروی خارجی وارد بر الکtron باشد، کاری که این نیرو در زمان dt بر روی الکترون انجام می‌دهد مساوی با $Fv dt$ خواهد بود. این موضوع باعث تغییر dE در انرژی الکترون می‌شود. بنابراین می‌توانیم بنویسیم

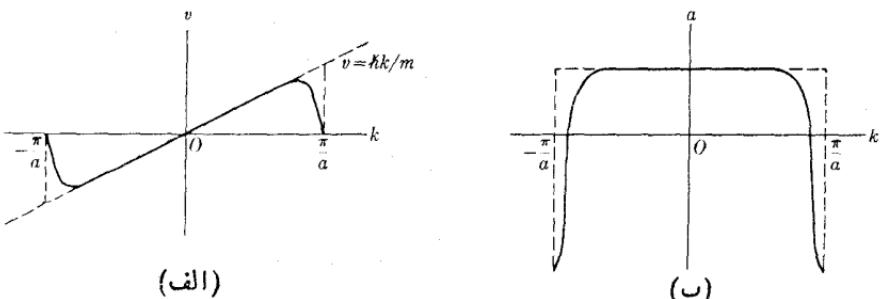
$$Fv dt = dE = \left(\frac{dE}{dk}\right) dk$$

با قراردادن رابطه مربوط به v که با معادله (۲۴.۶) داده شده است، خواهیم داشت

$$F = \frac{\hbar dk}{dt} \quad (23.6)$$

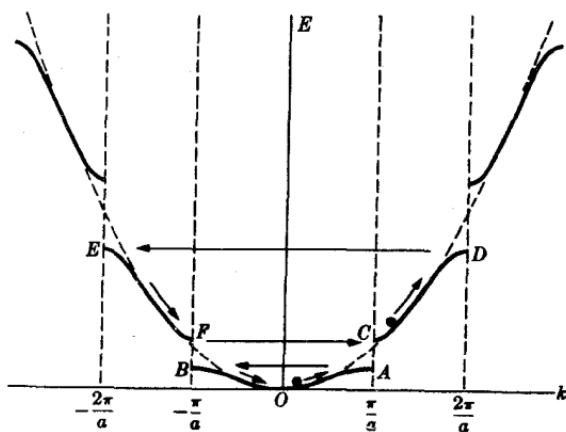
این معادله را می‌توان معادله حرکت الکترون در شبکه در نظر گرفت. از مقایسه این معادله با معادله کلاسیکی حرکت، یعنی با $F = dp/dt$ ، نتیجه می‌گیریم که نقش $\hbar k$ در حرکت الکترونی که تحت تأثیر یک نیروی خارجی از میان شبکه عبور می‌کند مثل نقش تکانه در حرکت الکترونی است که در فضای آزاد تحت تأثیر همان نیرو در حال حرکت است. به همین دلیل گاهی $\hbar k$ را تکانه شبکه‌ای الکترون می‌نامند.

برای توصیف حرکت الکترون (وقتی که با یک بسته موج نمایش داده می‌شود) هنگامی که تحت تأثیر یک نیروی خارجی از میان شبکه عبور می‌کند، باید از هردو معادله (۲۴.۶) و (۲۳.۶) استفاده کنیم. معادله (۲۳.۶) اثر نیروی خارجی وارد بر عدد موج الکترون، یعنی بر k و معادله (۲۴.۶) نیز سرعت الکترون را که از آن نیرو به اضافه برهم کنش الکترون با شبکه ناشی می‌شود بدست می‌دهد. در اینجا الکترونی را در نظر می‌گیریم که در اولین منطقه بریلوئن قرار دارد و به عنوان مثال فرض می‌کنیم که الکترون



شکل ۲۸.۶ سرعت و شتاب به صورت تابعی از k در اولین منطقه بریلوئن یک شبکه خطی.

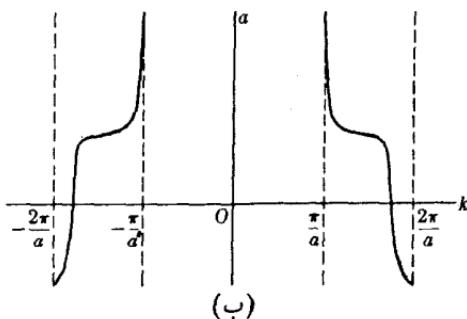
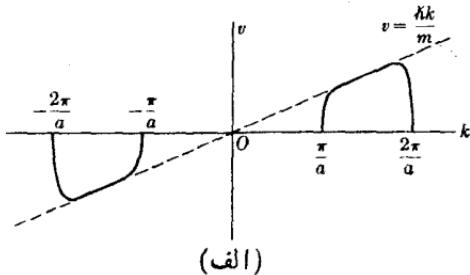
در آغاز دارای $v = k$ و بنا بر این سرعت آن نیز مساوی با صفر است. هنگامی که نیروی F اعمال شود، k بر طبق معادله (۲۳.۶) افزایش می‌یابد و از روی شکل ۲۸.۶ مشاهده می‌شود که را نیز افزایش می‌یابد، یعنی الکترون شتاب می‌گیرد. اما هنگامی که k به مقدار مشخصی نزدیک به π/a برسد، سرعت کاهش می‌یابد (یعنی، حتی اگر نیروی یکسان باقی بماند الکترون کند می‌شود). البته، این اثر از برهم کشش الکترون با شبکه ناشی می‌شود به ازای $k = \pi/a$ ، سرعت به صفر می‌رسد ولی بسته موجی که معرف الکترون است باز تاب برآگی را در شبکه متتحمل می‌شود، k مساوی با π/a می‌شود، و انتشار در جهت مخالف صورت می‌گیرد. واضح است که در این حالت سرعت منفی است. هرگاه نیروی وارد یکسان باقی بماند، بر طبق معادله (۲۳.۶)، k به تغییر کردن در همان راستا ادامه خواهد داد و بنا بر این، چون منفی است، قدر مطلق آن کاهش می‌یابد. شکل ۲۸.۶ (الف) نشان می‌دهد که ابتدا، سرعت در جهت مخالف با جهت نیروی خارجی افزایش می‌یابد ولی خیلی زود، بزرگی آن کاهش می‌یابد زیرا نیرو با سرعت مخالفت می‌کند، یعنی الکترون کند می‌شود تا اینکه عاقبت در $v = k$ سرعت مجدداً مساوی با صفر می‌شود. از آن به بعد، این چرخه مجدداً تکرار می‌شود. شتاب الکترون در خلال یک چرخه کامل در شکل ۲۸.۶ (ب) نشان داده شده است. هرگاه حالت الکترون را با نقطه‌ای بر روی تعداد E بر حسب k نشان دهیم (شکل ۲۹.۶)، می‌توانیم این فرایند را با حرکت دادن نقطه، مطابق آنچه در شکل با فلش نشان داده است، نمایش دهیم. هرگاه الکترون از نقطه O شروع به حرکت کند، نقطه نمایش دهنده آن از O به A می‌رود و سپس به B بر می‌گردد و به O می‌رود.



شکل ۲۹.۶ حرکت الکترونی در اولین و دومین منطقه بریلوئن در یک شبکه خطی. عدد موج و انرژی الکترون تحت اثر نیروی خارجی، همان‌طور که با فلش نشان داده است، در داخل یک ناحیه تغییر می‌کند.

اکتون الکترونی را در نظر می‌گیریم که در دومین منطقه بریلوئن، در گستره $\pi/a \leq k \leq -\pi/a$ قرار دارد. هر گاه مقدار $k = 2\pi/a$ را تا افزایش خواهد داد. بازتاب برآگه ناگهان تکانه را معکوس می‌کند و k را به مقدار $-\pi/a$ - جهش وار بر می‌گردد. هر گاه این نیرو همچنان بر الکترون اثر کند، k نیز به افزایش یافتن ادامه خواهد داد (عملای در قدر مطلق کاهش می‌باشد) تا اینکه به مقدار π/a - برسد. هنگامی که بازتاب برآگه دیگری رخ دهد و تکانه مجدداً معکوس شود، k تا مقدار π/a تغییر می‌کند. از آن به بعد، فرایند به صورت چرخه‌ای ادامه می‌باشد. بدین ترتیب، الکترون چرخه $C \rightarrow D \rightarrow E \rightarrow F \rightarrow C$ را طی می‌کند (شکل ۲۹.۶). تغییر سرعت و شتاب الکترون در دومین منطقه بریلوئن در شکل ۳۰.۶ نشان داده شده است. استدلال مشابهی نیز در مورد سایر مناطق بریلوئن به کار می‌رود.

نتیجه مهمی را که می‌توان از بیان سینماتیکی بالا به دست آورد آن است که نیروی خارجی نخواهد توانست الکترونی را از یک منطقه بریلوئن خارج کند. از این رو، الکترون در همان نوار انرژی باقی می‌ماند مگر اینکه انرژی کافی برای عبور از گاف انرژی در یک تک فرایند (مثلًا با جذب یک فوتون) به دست آورد و به منطقه مجاور گذر کند. (اما، احتمال مشخصی وجود دارد که الکترون تحت اثر نیروی اعمال شده در



شکل ۳۰.۶ سرعت و شتاب بر حسب تابعی از k در دومین منطقه بریلوئن یک شبکه خطی.

$k = \pm n\pi/a$ بر روی گاف پل بزند. این فرایند به آثر ذره معروف است که در اینجا از بحث در مورد آن خودداری می‌کنیم).

برای سادگی بهتر است که جرم مؤثر الکترون یعنی m^* را بر طبق رابطه $m^* = F/a$ تعریف کنیم. در اینجا F نیروی خارجی وارد بر الکترون و a شتاب ناشی از نیروی F و نیز ناشی از برهم‌کنش شبکه است. از این‌رو، نمی‌توان انتظار داشت که m^* همان جرم الکترون، یعنی m_e ، و یا یک مقدار ثابت باشد. با در نظر گرفتن اینکه

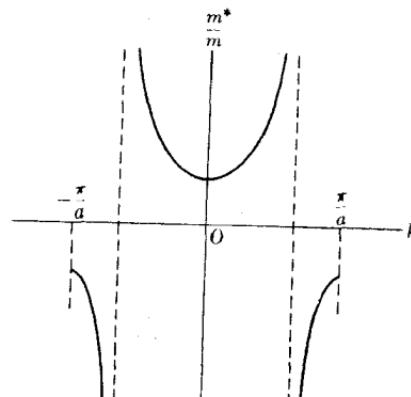
$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{dv}{dk} \frac{dk}{dt}$$

و به کار بردن معادلات (۲۰.۶) و (۲۰.۶) خواهیم داشت

$$m^* = \frac{\hbar^2}{d^2 E / dk^2} \quad (۲۰.۶)$$

توجه کنید که وقتی الکترون آزاد است و انرژی آن با معادله (۱۱.۶) داده می‌شود، خواهیم داشت $m^* = m$. واضح است که m^* تابعی از پارامترهای شبکه و نیز تکانه شبکه‌ای الکترون یعنی $\hbar k$ است. از روی نمودارهای E بر حسب k (شکل ۲۵.۶) ملاحظه می‌شود که m^* در ته نوار انرژی مثبت و در بالای آن منفی است. در نقطه عطف منحنی انرژی، یعنی در بیشینه مقدار ω در شکل ۲۸.۶، نیز به مقدار بسیار بزرگی (عملاً بینهایت) می‌رسد. در شکل ۳۱.۶ تغییر m^* با k در اولین منطقه بریلوئن به صورت طرح وار نشان داده شده است. در جدول ۲.۶، مقادیر m^* در ته نوار انرژی (در $k = 0$) برای برخی فلزات داده شده است.

بحث حرکت الکترونی در یک شبکه دوره‌ای را با بررسی چگالی حالتها نکمل می‌کنیم. قبل این چگالی را برای مدل الکترون آزاد [معادله $g(E) = dn/dE$

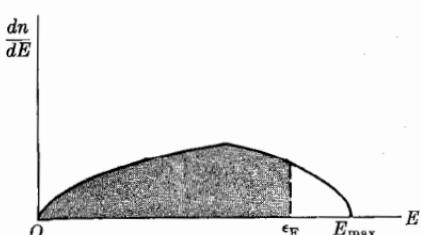


شکل ۳۱.۶ جرم مؤثر بر حسب تابعی از k .

جدول ۲۰۶ جرم مؤثر.

فلز	Li	Na	K	Rb	Cs
m^*/m_e	۱۵۴۰	۰۵۹۸	۰۵۹۴	۰۵۸۷	۰۵۸۳

(۱۵.۶) و شکل ۲۰.۶] بررسی کردیم. چگالی‌حالتها در ته نوار، خیلی بهمنحنی سهمی شکل مدل الکترون آزاد شباهت دارد، ولی بهجای اینکه مدام افزایش یابد، منحنی در بالای نوار تقریباً به صورت سهمی کاهش می‌یابد. این موضوع در شکل ۳۰.۶ نشان داده شده است، که البته باید آن را فقط به صورت کیفی در نظر گرفت. شکل واقعی dn/dE به ساختار شبکه و مکان نوار بستگی دارد. این شکل کما بیش متقاضی dn/dE به راحتی قابل درک است. فرض می‌کیم که نواری کاملاً پر شده باشد. هر گاه يك الکترون حذف شود (مثلاً به نوار رسانش برود)، می‌توان گفت که حفره‌ای آفریده شده است زیرا در این صورت، يك جای خالی در نوار ایجاد می‌شود. هنگامی که يك نیروی خارجی (مثلاً میدان الکتریکی) اعمال شود، ممکن است الکترونی به طرف جای خالی به حرکت در آید و حفره را پر کند. اما، این الکترون حفره جدیدی را در نوار به جای می‌گذارد که با حالتی که قبل اشغال کرده بود متناظر است. در اینجا می‌توان گفت که حفره طوری حرکت می‌کند که دقیقاً با حرکت الکترونها تحت اثر نیروی اعمال شده مخالف است و از این‌رو، همانند يك ذره با بار مثبت عمل می‌کند. صفر انرژی برای حفره‌ها در بالای نوار است و انرژی آنها نیز به طرف پایین، یعنی به صورت $E - E_{\max}$ ، اندازه گیری می‌شود. بنا بر این در بالای نوار، خیلی به معادله (۱۵.۶) شباهت دارد با این تفاوت که با $E - E_{\max}$ تعریض شده است. در اینجا ممکن است این سؤال برای دانشجو مطرح شود که چرا در تحلیل خود در باره حرکت الکترون در يك شبکه دوره‌ای، تصویرهای کوانتمی و کلاسیکی الکترون را درهم آمیخته‌ایم. علت این امر آن بود که می‌خواستیم نتایج اساسی مورد نظر را بدون داشتن در محاسبات پیچیده مکانیک کوانتمی (که هدف این کتاب نیست)، به دست آوریم.



شکل ۳۰.۶ چگالی‌حالتها انرژی در یک نوار.

مثال ۴.۶ مقدار میانگین تکانه الکترونی که با تابع موج $(x)u = e^{ikx}$ بیان می‌شود را محاسبه کنید.

حل: با فرض اینکه تابع موج $(x)u$ به مقدار واحد بهنجار شده است، خواهیم داشت

$$\int \psi^* \psi dx = \int u^* u dx = 1$$

با به کار بردن معادله (۵۰.۲) می‌توان میانگین تکانه الکترون را به صورت زیر نوشت

$$p_{ave} = \int \psi^* \left(-i\hbar \frac{d}{dx} \right) \psi dx$$

اما

$$\frac{d\psi}{dx} = ike^{ikx}u(x) + e^{ikx} \frac{du}{dx}$$

و با توجه به اینکه $e^{-ikx}u^*(x) = \psi^*$ است، خواهیم داشت

$$p_{ave} = \hbar k \int u^* u dx + \int u^* \left(-i\hbar \frac{d}{dx} \right) u dx$$

به دلیل شرط بهنجارش، اولین انتگرال واقع در طرف راست مساوی با یک است و بنابراین می‌توان نوشت

$$p_{ave} = \hbar k + p_{u,ave}$$

که در آن $p_{u,ave}$ یا جمله دوم متناظر است و می‌تواند به عنوان میانگین تکانه الکترون که از برهم کنش آن با یونهای تشکیل دهنده شبکه ناشی می‌شود، در نظر گرفته شود زیرا که این همان معنی فیزیکی است که به $(x)u$ نسبت دادیم. به این ترتیب نتیجه می‌گیریم که میانگین تکانه الکترونها ترکیبی از دو قسمت است، یکی تکانه ذره شبکه (یا ذره شبکه آزاد) یعنی $\hbar k$ و دیگری تکانه ناشی از برهم کنش با شبکه.

مثال ۶.۵ اثبات قضیه بلوخ که بنا به آن، تابع $(x)u$ در معادله (۱۹.۶) یک تابع دوره‌ای است و دوره تناوب آن با فاصله شبکه برابر است.

حل: یک شبکه خطی با فاصله a را در نظر می‌گیریم، به گونه‌ای که

$$E_p(x) = E_p(x+a)$$

باشد. در این صورت، چون توزیع احتمال الکترونها باید همان دوره‌ای بودن انرژی

پتانسیل را از خود نشان دهد، می‌توان نوشت

$$|\psi(x)|^2 = |\psi(x+a)|^2 \quad (25.6)$$

معادله ۲۵.۶ نشان می‌دهد که $\psi(x+a) = C\psi(x)$ ، که در آن C کمیتی است که شرط $|C|^2 = 1$ را برآورده می‌کند. از این‌رو، می‌توان نوشت $C = e^{ikx}$ که در آن k یک پارامتر اختیاری است. بدین‌ترتیب رابطه زیر را خواهیم داشت

$$\psi(x) = e^{-ikx}\psi(x+a)$$

با ضرب کردن دو طرف معادله در e^{-ikx} نتیجه زیر به دست می‌آید

$$e^{-ikx}\psi(x) = e^{-ik(x+a)}\psi(x+a)$$

این معادله نشان می‌دهد که $\psi(x) = e^{-ikx}u(x)$ یک تابع دوده‌ای از x با دوره تناوب a است. بنابراین با نوشتن $\psi(x) = e^{ikx}u(x)$ به قضیه بلوخ می‌رسیم.

مثال ۶.۶ محاسبه پهنه‌ای نوار انرژی با استفاده از تقریب تنگبست.

حل: یک تابع موج تقریبی مناسب (که تقریب تنگبست نام دارد) برای الکترونی که در یک شبکه خطی با فاصله a حرکت می‌کند عبارت است از

$$\psi = \sum_n e^{ikna} \phi(x-na) \quad (26.6)$$

که در آن ϕ تابع موج اتمی الکترون موجود در ویژه حالت یک اتم منزوی است و $n = 1, 2, \dots, N$ نیز معرف هر یک از اتمهای واقع در شبکه است. از این‌رو $\phi(x-na)$ تابع موج متناظر با اتم n است و به یک ترکیب خطی از تابع موجهای اتمی، با فاکتورهای فاز مناسب است. این تابع موج با عبارت داده شده در شکل ۶.۶ متناظر است. قبل از اینکه محاسبه پهنه‌ای نوار را آغاز کنیم، باید ثابت کنیم که معادله ۶.۶ قضیه بلوخ را برآورده می‌کند. تابع موج ψ را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\psi = e^{ikx} \sum_n e^{-ik(x-na)} \phi(x-na)$$

که از مقایسه با معادله ۶.۶ رابطه زیر به دست می‌آید

$$u(x) = \sum_n e^{-ik(x-na)} \phi(x-na)$$

بنابراین

$$u(x+a) = \sum_n e^{ik[x-(n-1)a]} \phi[x-(n-1)a]$$

هرگاه تعداد اتمهایی که شبکه را تشکیل می‌دهند (یعنی N) بسیار بزرگ باشد، به گونه‌ای که بتوان از اثرهای لبه‌ای چشمپوشی کرد، در این صورت جمجمه‌ایی که در هر دو عبارت $u(x+a) = u(x)$ ظاهر می‌شوند یکسان‌اند و داریم $E_{ave} = \frac{\int \psi^* \mathbf{H} \psi dx}{\int \psi^* \psi dx}$ که همان شرط مورد نیاز برای قضیه بلوخ است.

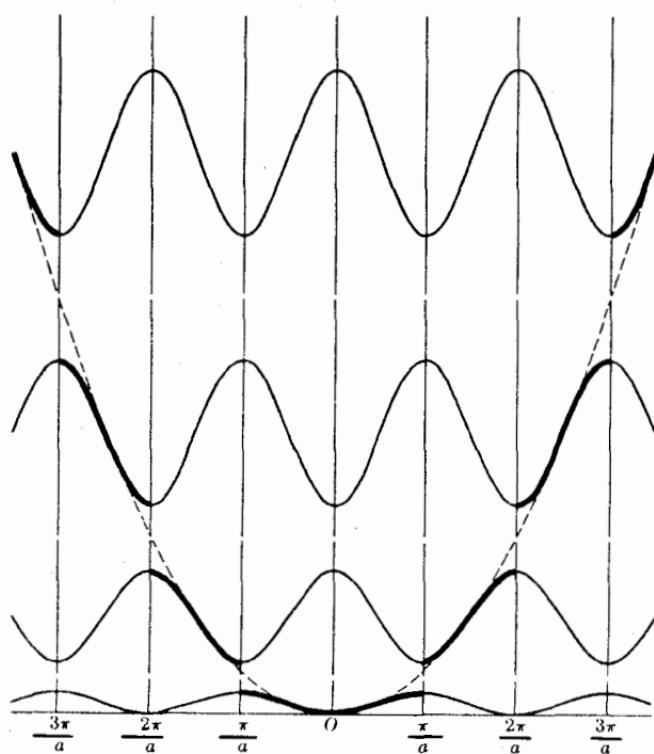
برای محاسبه میانگین انرژی الکترونی که باتابع موج (۲۶.۶) داده می‌شود، از معادله (۵۱.۲) استفاده می‌کنیم

$$E_{ave} = \frac{\int \psi^* \mathbf{H} \psi dx}{\int \psi^* \psi dx} \quad (27.6)$$

که در آن، \mathbf{H} عملگر هامیلتونی الکترون است و با رابطه زیر داده می‌شود

$$\mathbf{H} = -\frac{\hbar^2}{2m_e} \frac{d^2}{dx^2} + E_p(x)$$

و $E_p(x)$ نیز انرژی پتانسیل دوره‌ای الکترون موجود در شبکه است. یک محاسبه سرداست



شکل ۳۳.۶ انرژیهای مجاز در تقریب تنهای است.

(که از ذکر آن خودداری می‌کنیم) نشان می‌دهد که

$$E_{ave} = E_{at} - \alpha - 2\beta \cos ka \quad (28.6)$$

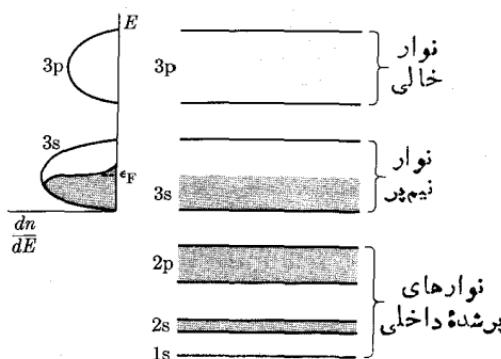
که در آن E_{at} اساساً انرژی حالت اتمی وابسته به تابع موجهای $\phi(x-na)$ است و α و β ثابت‌های مناسب‌اند. معادله (۲۸.۶) نشان می‌دهد که، بسته به مقدار k مقادیر E_{ave} میان $E_{at} - \alpha - 2\beta$ و $E_{at} - \alpha + 2\beta$ قرار دارد. بعبارت دیگر، پهنهای نوار مساوی با 4β است. مقادیر E , α ، و β از طریق تابع موجهای ϕ به حالت اتمی وابسته‌اند؛ بنابراین یک سری نوار انرژی وجود دارد که هر کدام با یک حالت اتمی وابسته‌اند. شکل ۳۳.۶ عبارت (۲۸.۶) را که برای چند نوار رسم شده است نشان می‌دهد. قسمت‌هایی که با هریک از مناطق بریلوئن متناظرند با خطوط پرنگتر نشان داده شده‌اند. انرژی ذره‌آزاد نیز با سهمی خط چین نشان داده شده است. به تشابهی که با شکل ۲۵.۶ وجود دارد توجه کنید. بهجای انتخاب چندین گستره از k برای بیان مناطق بریلوئن، می‌توانستیم برای تمام نوارها، k را به گستره $\pi/a \leq k \leq \pi/a$ محدود کنیم و فقط قسمت‌های مرکزی منحنیها را برای مناطق مختلف به کار ببریم.

۶.۶ رساناها، نارساناها، و نیمرساناها

یک خاصیت جالب جامدات رسانندگی الکتریکی آنهاست. پاره‌ای مواد، که به نارساناها معروف‌اند، رساناهاي بینهایت ضعیفی برای هدایت الکتریسیته به شمار می‌آیند (به عنوان مثال می‌توان از الماس و کوارتز و به طور کلی اغلب جامدات کوالانسی و نیز یونی نام برد). جامدات دیگری وجود دارند که رساناهاي فوق العاده خوبی هستند؛ در این گروه، فلزات، از قبیل مس، نقره، و مانند آنها قرار می‌گیرند. (برای به دست دادن یک ایده‌کمی، مس را در نظر می‌گیریم که رسانندگی الکتریکی آن در دمای معمولی 15°C مرتبه بزرگتر از رسانندگی الکتریکی کوارتز است). حالت میانی بین این دو گروه فرین را رده دیگری از جامدات تشکیل می‌دهد که به نیمرساناها معروف‌اند. با اینکه نیمرساناها در مقایسه با فلزات رساناهاي الکتریکی بسیار ضعیفتری هستند، با این حال رسانندگی آنها با دما افزایش می‌یابد، درحالی که رسانندگی الکتریکی فلزات با دما کاهش می‌یابد. نیمرساناهاي نوعی را ژرمانیوم و سیلیسیوم تشکیل می‌دهند.

یکی از مهمترین دلایل موقوفیت اویلیه نظریه نواری جامدات آن بود که می‌توانست رفتار الکتریکی متفاوت و قابل توجه جامدات را به طریق نسبتاً ساده‌ای توضیح دهد. در اینجا ابتدا با استفاده از مدل الکترون آزاد بحث خود را ادامه می‌دهیم و سپس با درنظر گرفتن ساختار دوره‌ای شبکه آن را تصحیح خواهیم کرد.

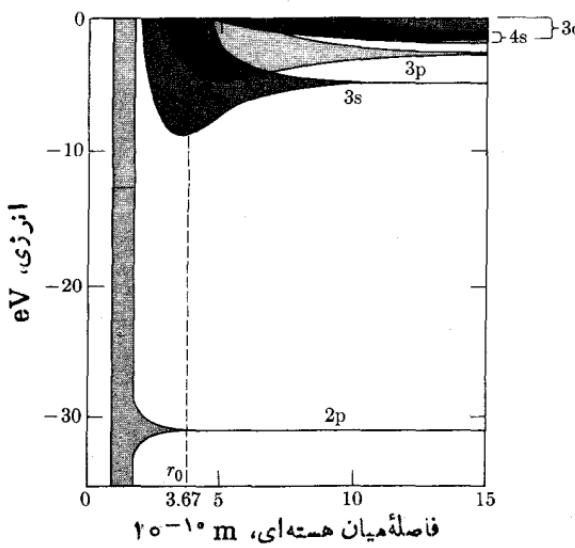
فلزی را در نظر می‌گیریم که ساختار نواری آن مطابق شکل ۳۴.۶ است، و به عنوان مثال، می‌تواند با ترازهای انرژی سدیوم ($Z=11$) متناظر باشد. نوارهای متناظر با ترازهای اتمی ۱S، ۲S، و ۲P کاملاً پر هستند، زیرا پوسته‌های اتمی مربوط نیز پرند. اما



شکل ۳۴.۶ نوارهای انرژی در یک رسانا.

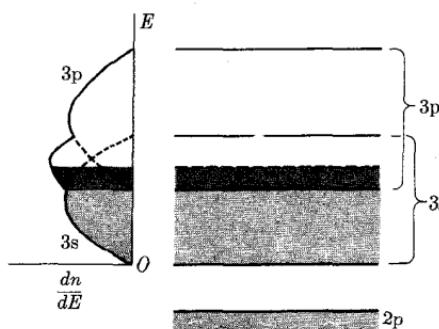
نوار ۳S، که می‌تواند تا دو الکترون به‌ازای هر اتم را در خود جای دهد، تنها نیمی از آن پر شده است زیرا تراز ۳S در هر اتم سدیوم فقط دارای یک الکترون است. در اثر برانگیختگی گرمایی، پاره‌ای از الکترونهای موجود در نوار ۳S که مقدار انرژی آن در حدود انرژی فرمی برای این نوار است، انرژیهای از مرتبه kT (در حدود 0.025 eV) در دمای معمولی) کسب می‌کنند و توزیع آنها در میان حالت‌های انرژی نسوار شباهت به توزیعی دارد که در شکل ۲۲.۶ نشان داده شده است. این الکترونهای تحت اثر میدان الکتریکی خارجی، می‌توانند، بدون نقض اصل طرد مقدار کمی انرژی اضافی کسب کنند و به یکی از حالت‌های خالی نزدیک، واقع در داخل نسوار، گذر کنند. بر عکس برانگیختگی نامنظم گرمایی، الکترونهای برانگیخته شده به‌وسیله میدان الکتریکی، تکانهایی در جهت مخالف با میدان به دست می‌آورند. این فرایند به‌یک حرکت جمعی از میان بلور منجر می‌شود و یک جریان الکتریکی بر قرار داد می‌کند. بنابراین نتیجه می‌گیریم که، ماده‌ای با ساختار نواری مشابه با آنچه که در شکل ۳۴.۶ نشان داده شده است، باید رسانای خوبی برای هدايت الکتریسیته باشد و به همین دلیل نیز باید رسانای گرمایی خوبی باشد؛ الکترونهای واقع در بالاترین نواری که به طور کامل اشغال نشده است، مسؤول این دوفرایند هستند. به عبارت دیگر، رساناهای خوب الکتریسیته (که فلزات نیز نامیده می‌شوند) جامداتی هستند که در آنها، بالاترین نسوار اشغال شده به‌طور کامل پر نشده است.

در عمل بدلالی برهم نهی احتمالی بالاترین نوارها، این وضع نسبتاً پیچیده‌تر است. شکل ۳۵.۶ ساختار نواری واقعی سدیوم را نشان می‌دهد. در فاصله تعادل μ در فاز، که در حدود $m^{-1} \times 10^{36.7} \times 10^3$ است، تراز ۲p عملاً بدون آشفتگی باقی می‌ماند ولی نوارهای متناظر با ترازهای اتمی ۳S و ۳p روی هم می‌افتد. بنابراین، الکترونهای رسانش تعداد زیادی حالت را پیشتر از آنچه که با نسوار تنها ۳S متناظر است، در دسترس دارند. در واقع، این همپوشی خارجیترین نوارها وجه مشترک اکثر فازات یا رساناهاست. به عنوان مثال، مورد منیزیوم ($Z=12$) را در نظر می‌گیریم. پیکربندی اتم منیزیوم



شکل ۳۵.۶ نوارهای انرژی سدیوم.

به صورت $2s^2 2p^6 3s^2$ است و بنابراین تمام پوسته‌های اتمی پسر شده‌اند. اما، اولین تراز برانگیخته یعنی $3p$ نسبتاً در نزدیکی $3s$ قرار دارد. در حالت جامد ساختار نواری مشابه است با ساختار نواری سدیوم که در شکل ۳۵.۶ نشان داده شده است. نوارهای $3s$ و $3p$ به طور طرح‌وار در شکل ۳۶.۶ نشان داده شده‌اند. معمولاً بدون همپوشی، نوار $3s$ باید پر و نوار $3p$ باید خالی باشد و منیزیوم نیز همان‌طور که در زیر توضیح داده می‌شود، باید عایق باشد. اما در اثر همپوشی، بالاترین الکترونهای نوار $3s$ دارای پایینترین حالتهاي انرژي نوار $3p$ هستند. از اين روند، پساده‌اي از الکترونهای $3s$ به حرکت درمی آيند تا چند تراز پاپین $3p$ را اشغال و بدین ترتیب يك تراز انرژی تعادلی برای هر دو نوار برقرار گشته. چون تعداد کل ترازهای انرژی موجود از نوارهای $3s$ و $3p$

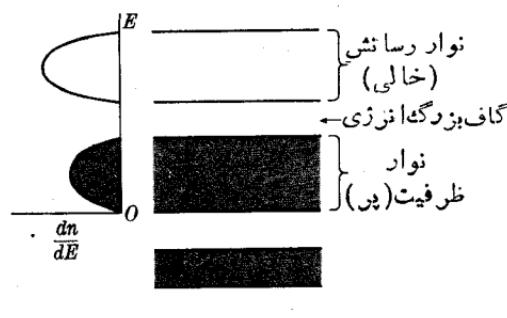


شکل ۳۶.۶ همپوشی نوارهای انرژی در یک رسانا.

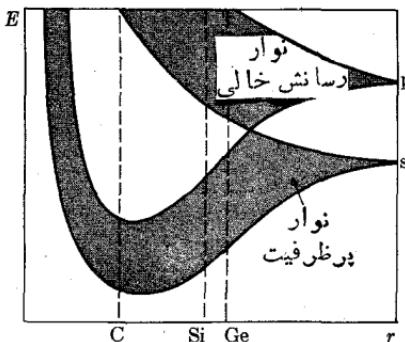
مساوی است با $2N + 6N = 8N$ و مسا فقط $2N$ الکترون در اختیار داریم، لذا تعداد N حالت خالی دسترس پذیر هست. بنابراین منیزیوم رسانای خوبی خواهد بود؛ این موضوع با حقایق تجربی سازگاری دارد. موادی که پوسته‌های اتمهای آنها کامل ولي، در حالت جامد، به خاطر همپوشی یک نوار پر و یک نوار خالی رسانا هستند، اغلب نیمه‌فلزات نامیده می‌شوند.

در گروه فلزات واسط، از قبیل آهن، نوارهای همپوشی عبارت اند از $3d$ ، $4s$ ، و $4p$ و تعداد الکترونها برای پر کردن این نوارها کافی نیست. به طریق مشابه، در گروه خاکیهای نادر، نوارهای همپوشی شامل $4f$ ، $5d$ ، $6s$ ، و $6p$ هستند. و از این‌رو، این عناصر در حالت جامد رسانا هستند.

اکنون ماده‌ای را در نظر می‌گیریم که در آن، بالاترین نوار یا نوار ظرفیت کاملاً پر شده است و بر روی نوار مجاوری که کاملاً خالی است، نمی‌افتد (شکل ۳۷.۶). چون تمام حالت‌های نوار ظرفیت اشغال شده هستند، انرژی الکترون در حالت «منجمدشده» است یعنی الکترونها نمی‌توانند بدون نقص اصل طرد حالت خود را در داخل نوار تغییر دهند. تنها راه ممکن برای برانگیختن یک الکترون آن است که به نوار خالی رسانش انتقال داده شود؛ ولی این عمل به مقداری انرژی در حدود چند الکترون ولت نیاز دارد. از این‌رو، میدان الکتریکی اعمال شده نمی‌تواند الکترونها را در نوار ظرفیت شتاب دهد و درنتیجه نمی‌تواند جریان الکتریکی خالص برقرار کند. بنابراین، چنین ماده‌ای نارسانا خواهد بود. (البته در دماهای به قدر کافی بالا یا در اثر میدانهای الکتریکی خیلی قوی پاره‌ای از الکترونها می‌توانند برانگیخته و به نوار رسانش منتقل شوند و در نتیجه جریان الکتریکی برقرار کنند.) اکثر جامدات کووالانسی، که تعداد الکترونها ظرفیت اتمهای تشکیل شده آنها زوج است نارسانا هستند. شکل ۳۷.۶ نمودار طرح‌وار از الماس (C) را نشان می‌دهد. نوارها با ترازهای اتمی $2s$ و $2p$ در الماس که می‌توانند تا ۸ الکترون را پذیرند، متناظرنند. اما، اتم کربن فقط تعداد چهار الکترون برای این ترازها در اختیار دارد. (شکلهای ۷.۴ و ۱۰.۴). هرچه اتمها نزدیکتر شوند، نوارهای $2s$ و $2p$ شروع به همپوشی می‌کنند. در فواصل میان اتمی کوچکتر، مجدداً به دو نوار شکافته می‌شوند که



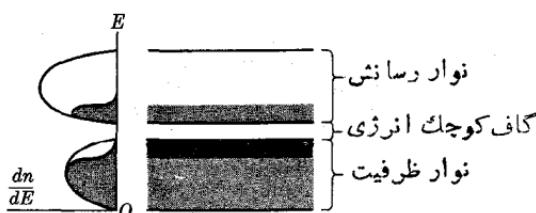
شکل ۳۷.۶ نوارهای انرژی یک نارسانا.



شکل ۳۸.۶ ساختار نواری انرژی الماس (C)، سیلیسیوم (Si)، و ژرمانیوم (Ge).

هر کدام تا چهار الکترون به ازای هر اتم را در خود جای می‌دهند (این نتیجه به کمک یک محاسبه مفصل قابل اثبات است). بنابراین معمولاً چهار الکترون از هر اتم در نوار پایینتر یا نوار ظرفیت قرار دارند درحالی که نوار بالاتر خالی است. در فاصله تعادل در الماس، که در حدود 10^{-10} m است (و با $38.6 \times 10^5 \text{ eV}$ نشان داده شده است)، گاف جدا کننده پایینترین نوار یا نوار ظرفیت، از نوار خالی بالاتر در حدود 5 eV است. این مقدار را می‌توان به عنوان یک گاف انرژی نسبتاً بزرگ در نظر گرفت که می‌تواند توضیح دهد چرا الماس یک چنین نارسانای خوبی است.

همین طرح نواری در مورد ژرمانیوم و سیلیسیوم نیز به کار می‌رود (با این تفاوت که نوارها با ترازهای انرژی اتنی متفاوت و انرژیهای مختلفی متناظرند). فاصله جدا این تعادل اتمها در حالت‌های جامد نیز در شکل ۳۸.۶ نشان داده شده است. اما، در اینجا گاف میان نوارهای ظرفیت و رسانش در فاصله جدا اینها بسیار کوچکتر است (11 eV) در سیلیسیوم و 7 eV در ژرمانیوم)، و این باعث می‌شود که خیلی راحت بتوان بالاترین الکترونهای موجود در نوار ظرفیت را برانگیخته کرد و به نوار رسانش فرستاد. این موضوع در شکل ۳۹.۶ نشان داده شده است. با افزایش دما، الکترونهای بیشتری می‌توانند به نوار بعدی بروند. این موضوع به دو نتیجه منجر می‌شود: چند الکترون موجود در نوار بالاتر یا



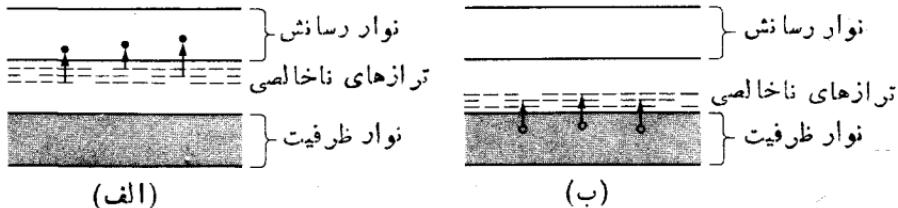
شکل ۳۹.۶ نوارهای انرژی و توزیع الکترون در یک نیمنسانا.

نواد رسانش به طریقی عمل می کنند که گویی در فلز هستند و حالتهای خالی (یا حفره های) به جای مانده در نواد پایینتر یا نواد ظرفیت نیز به طریق مشابهی عمل می کنند اما گویی الکترون مثبت است (جرم مؤثر آنها نیز ممکن است متفاوت باشد زیرا در نوارهای انرژی متفاوتی قرار دارند). از این رو، از الکترونهای برانگیخته موجود در نواد رسانش و از حفره های موجود در نواد ظرفیت، رسانش الکتریکی ایجاد می شود؛ رسانندگی با دمای بهسrust افزایش می یابد زیرا الکترونهای بیشتری برانگیخته می شوند و به نواد رسانش می روند. به عنوان مثال، در سیلیسیوم، هنگامی که دمای $K = 250$ به 450 می رسد تعداد الکترونهای برانگیخته با افزایش 15° افزایش می یابد. به این ترتیب، نیمرساناهای عایقهایی هستند که در آنها گاف انرژی میان نواد ظرفیت و نواد رسانش در حدود یک eV یا کمتر است، به طوری که نسبتاً بد راحتی می توانیم الکترونهای را از طریق گرمای برانگیخته کنیم و از نواد ظرفیت به نواد رسانش بفرستیم. گافهای انرژی پارهای نارساناهای نیمرساناهای در جدول ۳.۶ آمده است.

رسانش الکتریکی نیمرساناهای را دسانندگی ذاتی می گویند. رسانندگی هر نیمرسانا را می توان با افزودن مقدار مشخصی ناخالصی افزایش داد. فرض کنید که تعدادی از اتمهای نیمرسانا را با اتمهای ماده متفاوتی تعویض کنیم (اتمهای ناخالصی)، و نیز فرض کنید که تعداد الکترونهای این اتمهای ناخالصی از تعداد الکترونهای اتمهای نیمرسانا بیشتر است. به عنوان مثال، هر گاه به سیلیسیوم یا ژرمانیوم، که تعداد چهار الکtron بدانای هر اتم در نواد ظرفیت دارند، چند اتم فسفر یا آرسنیک، که هر کدام تعداد پنج الکtron به ازای هر اتم در نواد ظرفیت دارند، اضافه کنیم در این صورت یک الکtron اضافی به ازای هر اتم ناخالصی خواهیم داشت. این الکترونهای اضافی (که نمی توانند در نواد ظرفیت شبکه اصلی قرار گیرند) ترازهای انرژی گسترهای را که درست در حدود چند دهم الکtron و لست باشد دارند اشغال می کنند؛ فاصله جدایی ممکن است در حدود 45.6 (الف). این الکترونهای اضافی بد راحتی به وسیله اتمهای ناخالصی آزاد می شوند و به صورت برانگیخته در نواد رسانش قرار می گیرند. الکترونهای برانگیخته

جدول ۳.۶ گافهای انرژی (eV).

نارسانا	نیمرسانا	eV	eV
الماس	سیلیسیوم	۵۵.۳۳	۱۱.۱۴
روی اکسید	ژرمانیوم	۳۵.۲	۵۶.۷
نقره کلرید	تلور	۳۵.۲	۵۳.۳
کادمیوم سولفید	ایندیوم آنتی مونید	۲۰.۴۲	۲۳.۵



شکل ۶.۴۰ ناخالصیها در یک نیمرسانا: (الف) دهنده‌ها یا نوع p ، (ب) گیرنده‌ها یا نوع p .

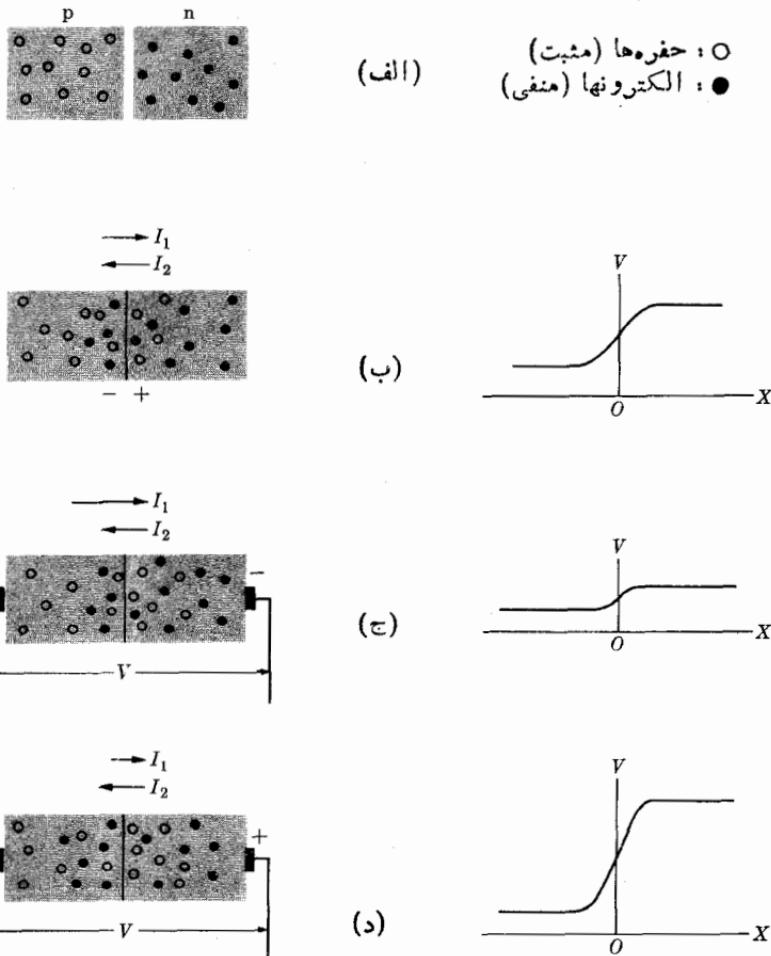
در رسانندگی نیمرسانا شرکت می‌کنند. این اتمهای ناخالصی را اتمهای دهنده؛ و نیمرسانا را نیمرسانای نوع p (یا منفی) می‌نامند.

بر عکس، ناخالصی ممکن است شامل اتمهایی باشد که تعداد الکترونهای آنها از تعداد الکترونهای نیمرسانا کمتر است. در مواردی که سیلیسیوم و ژرمانیوم مواد میزبان هستند، اتمهای ناخالصی می‌توانند بور یا آلومینیوم باشند که هر کدام از آنها تنها سه الکترون شرکت می‌دهند. در چنین وضعیتی، ناخالصی موجب می‌شود که ترازهای انرژی گستره خالی، خیلی نزدیک به بالای نوار ظرفیت، تولید شود [شکل ۶.۴۰ (ب)]. بنابراین به راحتی می‌توان بعضی الکترونهای پرانرژیتر موجود در نوار ظرفیت را برانگیخته و در ترازهای ناخالصی قرار داد. این فرایند حالتی خالی (یا حفره‌ها) را در نوار ظرفیت تولید می‌کند. همان طور که قبلاً توضیح داده شد، این حفره‌ها مانند الکترونهای مثبت عمل می‌کنند. این اتمهای ناخالصی را اتمهای گیرنده و نیمرسانا را نیمرسانای نوع p (یا مثبت) می‌نامند.

برای ایجاد تغییرات قابل ملاحظه در رسانندگی نیمرسانا کافی است که در حدود یک اتم ناخالصی به ازای هر یک میلیون اتم نیمرسانا در دست داشته باشیم. نیمرساناها از کاربرد صنعتی وسیع برخوردارند و در یکسو-کنندگان، مدوله سازها، آشکارسازها، سلوشهای فوتوالکتریک، ترانزیستورها، و مانند آنها کاربرد دارند.

مثال ۷.۶ بحث مر بوط به پیوند $p-n$.

حل: یک کاربرد مهم نیمرساناهای الکتریکی توین پیوند $p-n$ است. فرض کنید که دو نمونه از یک نیمرسانا، مثلاً ژرمانیوم، داریم که یکی از نوع p و دیگری از نوع n است [شکل ۶.۴۱ (الف)]. هرگاه این دونمونه در تماس با یکدیگر قرار گیرند [شکل ۶.۴۱ (ب)], حفره‌ها از طرف چپ به راست و الکترونهای از طرف راست به چپ پخش می‌شوند. این شارش دوگانه یک لایه مضاعف از بارهای مثبت و منفی در هر دو طرف پیوند تولید و اختلاف پتانسیل در دوسر آن بر قرار می‌کند [آن طور که در طرف راست در (ب) نشان داده شده است] و این اختلاف پتانسیل وقتی تعادل حاصل شد، باشارش بیشتر حفره‌ها والکترونهای



شکل ۴۱.۶ پیوند p-n.

در دوسر پیوند مخالفت می‌کند. در اینجا بحث خود را بر روی حفره‌ها متوجه کز می‌کنیم؛ وضع مر بوط به الکترونها نیز مثل حفره‌هاست منتهی درجهت مخالف.

در اثر ترکیب مجدد حفره‌ها و الکترونها، تعداد حفره‌ها در نیمرساناهای نوع n کاهش می‌یابد و باعث می‌شود که جریان حفره‌ای کوچک I_1 به طور مداوم از طرف p به طرف n برقرار شود. در همان زمان، در اثر برانگیختگی گرمایی، زوجهای حفره-الکترون در نیمرسانای نوع n ایجاد می‌شوند و این حفره‌های اضافی می‌توانند به سرعت با جریان I_2 در دوسر پیوند به داخل ناحیه p جاری شوند. در وضعیت تعادل، هردو جریان حفره‌ای با یکدیگر مساوی‌اند؛ یعنی $I_1 = I_2$ (همین استدلال را می‌توان در مورد الکترونها نیز به کار برد). هرگاه اختلاف پتانسیل V ، مطابق آنچه در شکل ۴۱.۶ (ج) دیده می‌شود

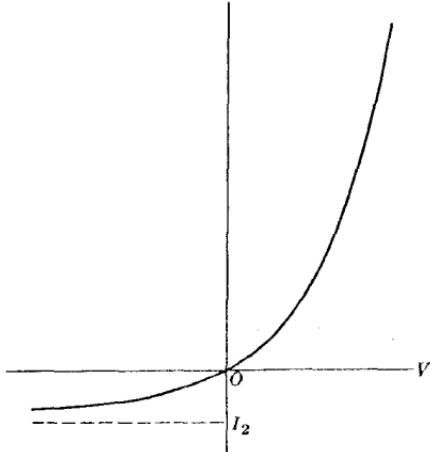
برقرار شود (به طوری که طرف p به قطب مثبت و طرف n به قطب منفی منبع V وصل شده باشد)، ارتفاع اختلاف پتانسیل در دوسر پیوند کاهش می یابد. این باعث می شود جریان بزرگتر I_1 به طرف راست جاری شود بدون اینکه عملاً جریان I_2 را که از طریق گرمایی تولید شده است و به طرف چپ جریان دارد تغییر دهد. از این‌رو، جریان حفره‌ای خالص $I_1 - I_2$ در دوسر پیوند و به طرف راست برقرار می شود و به دلیل ایجاد حفره‌های بیشتر از طرف p، با افزایش V به سرعت افزایش می یابد. از طرف دیگر، هرگاه اختلاف پتانسیل V وارونه شود، همان‌طور که در شکل ۴۱.۶ نشان داده شده است، اختلاف پتانسیل در دوسر پیوند افزایش می یابد. این موضوع مجدداً بی‌آنکه تأثیر قابل ملاحظه‌ای بر I_2 داشته باشد، مقدار I_1 را کاهش می دهد زیرا ایجاد حفره‌ها از طرف n با دما محدود شده است. از این‌رو جریان خالصی در دوسر پیوند و به طرف چپ وجود خواهد داشت که با افزایش V به مقدار ثابت I_2 نزدیک می شود.

شکل ۴۲.۶ نمودار جریان خالص در دوسر پیوند را بر حسب تابعی از V نشان می دهد. در این شکل، ولتاژ V هنگامی مشبт در نظر گرفته می شود که مطابق شکل ۴۱.۶ (ج) اعمال شود، در غیر این صورت ولتاژ منفی خواهد بود. جریان خالص را می توان با دقت نسبتاً خوبی با رابطه زیر توصیف کرد

$$I = I_1 - I_2 = I_2(e^{V/kT} - 1)$$

در اینجا نتیجه می گیریم که یک پیوند p-n مانند یکسوکننده یا وسیله آشکارساز به عبور جریان در جهت $n \rightarrow p$ کمک می کند. این درست همان‌کاری است که لامپهای الکترونی

$$I = I_1 - I_2$$



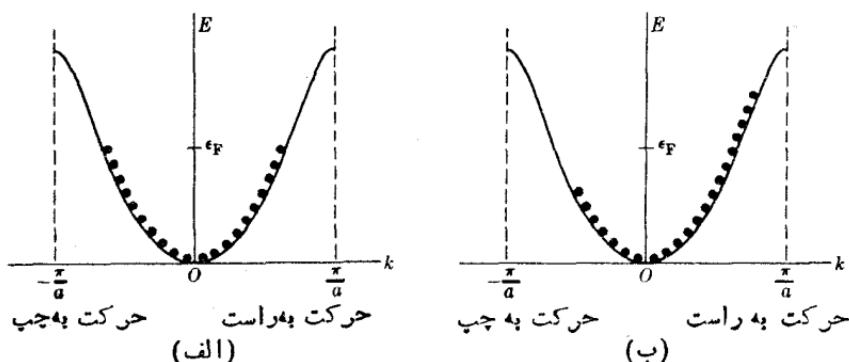
شکل ۴۲.۶ جریان بر حسب تابعی از ولتاژ در دوسر پیوند p-n. ولتاژ V هنگامی مشبт در نظر گرفته می شود که در جهت $n \rightarrow p$ اعمال شود در غیر این صورت هنفی خواهد بود.

دوقطبی و سه قطبی انجام می‌دهند، با این تفاوت که پیوند $p-p$ می‌تواند آن را با صرف انرژی بسیار کمتری انجام دهد.

۷. نظریه کوانتمی رسانندگی الکتریکی

در بخش قبل رسانش الکتریکی در جامدات را از دید مدل الکترون آزاد بررسی کردیم. اما، ساختار دوره‌های جامد باشد در نظر گرفته شود و از نتایج بخش ۵.۶ نیز بهمنظور بدست آوردن نتایج کمی باشد استفاده شود. برای سهولت، بحث خود را با مدل یک بعدی ادامه می‌دهیم. جامدی را در نظر می‌گیریم که در حالت پایه خود قرار دارد و میدان الکتریکی نیز بر آن اعمال نمی‌شود. فرض می‌کنیم که الکترونها در اولین ناحیه بریلوئن قرار دارند (همین استدلال برای هر ناحیه دیگری نیز به کار می‌رود). الکترونها پایینترین حالت‌های موجود در نوار را به صورت متقاض اشغال می‌کنند، بنابراین هیچ جریان خالص وجود ندارد [شکل ۴۳.۶ (الف)]. هرگاه یک میدان الکتریکی اعمال شود، تمام الکترونها تحت اثر نیروی بی درجهٔ مخالف با میدان قرار می‌گیرند و بر طبق معادله ۲۳.۶ (۲)، مقادیر k آنها در جهت نیرو افزایش می‌یابد. در نتیجه، همان‌طور که در شکل ۴۳.۶ (ب) دیده می‌شود، یک توزیع نامتقارن از الکترونها در داخل فلز برقرار می‌شود. این امر یک جریان الکتریکی خالص در فلز تولید می‌کند زیرا، الکترونها بیشتری در یک جهت نسبت به جهت مخالف حرکت می‌کنند.

تا هنگامی که میدان الکتریکی اعمال می‌شود، اشغال حالت‌های با k موازی با نیرو نسبت به زمان افزایش می‌یابد و اشغال حالت‌های با $-k$ مخالف با k تیرو نیز نسبت به زمان کاهش می‌یابد. به عبارت دیگر، حتی اگر میدان الکتریکی ثابت باشد، در نتیجه شتاب پیوسته الکترونها جریان به طور پیوسته‌ای با زمان افزایش می‌یابد. (هنگامی که الکترونها بی سر انجام به مرز منطقه بریلوئن در $k = \pi/a$ می‌رسند ممکن است اثرات



شکل ۴۳.۶ اشغال ترازهای انرژی در اولین منطقه بریلوئن؛ (الف) هیچ میدان الکتریکی اعمال نشده است، (ب) میدان الکتریکی خارجی از طرف راست به چپ وارد شده است.

پیچیده‌ای بروز کنده که در اینجا از ذکر آنها خودداری می‌کنیم؛ این مسئله قبلاً در بخش ۵.۶ بررسی شده است. نتیجه بالا با توجه به سازگار نیست. اکثر رساناها از قانون اهم پیروی می‌کنند. این قانون را می‌توان به صورت آشناز $V = RI$ و یا به صورت ساده زیرنوشت

$$j = \sigma E \quad (29.6)$$

که در آن σ چگالی جریان است و بر حسب $A m^{-2}$ بیان می‌شود. E میدان الکتریکی اعمال شده بر حسب $N C^{-1}$ و بالاخره، σ دسانندگی ماده بر حسب $m^{-1} \Omega^{-1}$ است. عکس رسانندگی یعنی

$$\rho = \frac{1}{\sigma} \quad (30.6)$$

نیز مقاومت ویژه نام دارد و بر حسب m بیان می‌شود. قانون اهم، در هر یک از دو صورت بالا، بیان می‌کند که میدان الکتریکی ثابت جریان الکتریکی ثابتی تولید می‌کند، یعنی، هنگامی که میدان الکتریکی اعمال شود، الکترونهای رسانش موجود در فلز یک سوی سوق میانگین و ثابت به دست می‌آورند. بنابراین نتیجه می‌گیریم که با یک سازوکاری موجود باشد تا تحت اثر میدان الکتریکی اعمال شده از شتاب گرفتن نامحدود الکترونهای رسانش جلوگیری کند.

در نظریه کلاسیک، که قبل از نظریه کوانتومی به وسیله درود و لورنتس فرموله شد، این سرعت میانگین ثابت الکترون از برخورددهای مکرر الکترونهای با یونهای مثبتی که شبکه فلز را تشکیل می‌دهند ناشی می‌شود. در این برخورددها، فرض شده بود که هر الکترون تکانه‌ای را که پس از برخورد قبلی از میدان الکتریکی به دست می‌آورد به عنوان منتقل می‌کند و در نتیجه، از شتاب گیری پیوسته آن در خلال زمانی که در خلاف جهت میدان الکتریکی اعمال شده سوق می‌یابد، جلوگیری می‌کند. این سازوکار همچنین توضیح می‌داد که در نتیجه انرژی به دست آمده توسط یونها از برخورددهای الکترونی، اثر ژول ناشی می‌شود. در نظریه درود-لورنتس، رسانندگی با رابطه زیر داده می‌شود

$$\sigma = \frac{n e^2 \tau}{m_e} \quad (31.6)$$

که در آن n تعداد الکترونهای موجود در یکای حجم و τ زمان واهلی است. رابطه بالا را می‌توان به صورت زیر به دست آورد: شتابی که الکترون از میدان الکتریکی اعمال شده به دست می‌آورد عبارت است از $a = -eE/m_e$. هر گاه τ زمان میان دو برخورد متالی الکترون با یونهای شبکه باشد، برای میانگین سرعت سوق الکترون خواهیم داشت

$$v_{ave} = \frac{1}{2} at = -\frac{e(E)t}{2m_e}$$

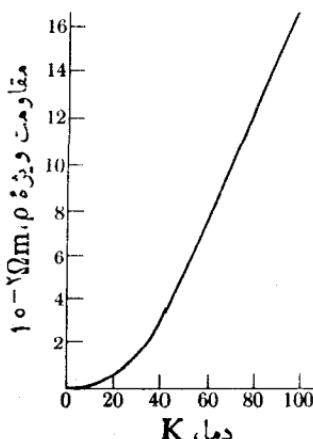
در این صورت چگالی جریان برابر است با $E(j) = -env_{ave} = (ne^2 t / 2m_e)$ که از آن

رابطه زير به دست مى آيد

$$\sigma = ne^2 t / 2m_e$$

از مقايسه با معادله (۳۱.۶) خواهيم داشت $t/2 = \tau$. بنابراین در نظرية درود - لورنتس فرض شده است که زمان واهلش τ از نظر بزرگی، از همان مرتبه زمان ميان دو برابر خورد متواتي المکترون با یونهاي شبکه است. در دمای معمولی برای اکثر فلزات، مقدار τ که از روی مقدار اندازه گیری شده σ محاسبه می شود، در مرتبه 10^{-14} S است. هرگاه 10^{-14} S ميانگين جدابي یونها τ نيز ميانگين سرعت گرمابي المکترونها در غياب ميدان المکتروني باشد، در اين صورت مى توان فرض کرد که زمان واهلش از مرتبه 10^{-14} S است. برای اکثر جامدات، τ از مرتبه 10^{-6} m است. هرگاه برای المکترونها نيز همان رابطه مشتق شده برای مولکولهای گاز یعنی رابطه $\sqrt{3kT/m} = \tau$ را به کار ببريم (بخش ۶.۱۵)، نتیجه می گيريم که در دمای معمولی τ از مرتبه 10^{-5} ms است. بنابراین 10^{-14} S که با مقدار تجربی τ سازگاري دارد. اما، در دماهای پايان (ولی نه خيلي تزديك به صفر مطلق)، رسانندگی فلزات به طور تقربي به صورت عکس دمای مطلق (يعني، $T/10$ یا $T/5$ یا $T/1$) تغيير می کند. اين موضوع در شكل ۴۰.۶ برای سدیوم نشان داده شده است. اين بدان معنی است که زمان واهلش نيز به صورت عکس با دما تغيير می کند. هنگامی که مقدار تجربی τ در دماهای پايان با مقدار τ مقايسه شود، به منظور به دست آوردن يك سازگاري کمي، باید مقادير را برای τ فرض کرد که به مراتب بزرگتر از فاصله جدابي ميان یون باشد. اين يکی از اولین نشانههای تادرستی نظرية درود - لورنتس بود.

از اين رو، در آغاز سعی می کنيم که با به کار بردن نظرية کوانتمي توضيح دهيم که چرا المکترونها ميانگين سرعت ثابتی را حفظ می کنند، و سپس تلاش می کنيم که مشابه با



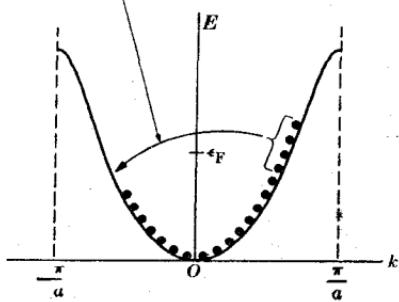
شکل ۴۰.۶ تغيير مقاومت ويزه با دما.

معادله (۳۱.۶)، یک بیان کمی را برای رسانندگی به دست آوریم.

در نظریه کوانتومی، هر الکترون با یک بسته موج نمایش داده می شود. ضمناً، یک پاشیدگی انرژی حول انرژی E و نیز یک پاشیدگی عدد موج وابسته، حول عدد موج k وجود دارد. حرکت بسته موج ممکن است به وسیله پراکنده گی مختلف شود. در آغاز، بسته موج با عدد موج k در راستای مقاومتی درحال حرکت خواهد بود. بدینبارت دیگر، پراکنده گی سبب ایجاد گذار $k \rightarrow k'$ می شود. در گذار، مقداری تکانه و انرژی به پراکنده منتقل می شود. اثر میدان الکتریکی اعمال شده این است که الکترونها را در راستای مشخص شتاب می دهد؛ اثر پراکنده گی نیز به صورت ایجاد یک بی نظمی در حرکت الکترون ظاهر می شود و درنتیجه، اثر شتاب دهی میدان الکتریکی را مانع می شود.

هنگامی حالت پایا ایجاد می شود که این دو اثر در حالت توازن قرار گیرند؛ این حالت از لحاظ آماری، به یک سرعت میانگین ثابت برای الکترونها رسانش منجر می شود. برای اینکه چنین وضعیتی وجود داشته باشد، لازم است که به ازای هر مقداری از k واقع در داخل نوار رسانش پراکنده گی رخ دهد. به عنوان مثال، حالت یک بعدی نشان داده شده در شکل ۴۵.۶ را که مشابه با شکل ۴۳.۶ (ب) است در نظر می گیریم. چون پراکنده گی تمنی تواند اصل طرد را نقض کند، الکترونها باید در داخل حالتی خالی پراکنده شوند. بنابراین، الکترونها که پراکنده می شوند آنها بی هستند که بیشترین انرژی را دارا هستند. این الکترونها در داخل آن حالتی خالی براکنده می شوند که در یک شبکه خطی، تکانه مخالف و (به طور کلی) انرژی پایینتری دارند. در شکل بالا این موضوع به طور طرح وار نشان داده شده است. اتفاق انرژی الکترون را نیز پراکنده می گیرد. درنتیجه پرانرژیترین الکترونها غالباً حرکت خود را وارونه می کنند و مانع اثر شتاب دهی میدان الکتریکی می شوند. اختلاف تعداد الکترونها یک که به طرف راست و چپ حرکت می کنند،

پراکنده گی در داخل
حالتی خالی



شکل ۴۵.۶ پراکنده گی الکترونها در اولین
منطقه بریلوئن به وسیله ناخالصیها.

از نظر آماری در يك مقدار ثابت حفظ و در نتیجه جریان پایداری تولید می شود. با آنکه از مدل يك بعدی استفاده کردیم، وضعیت مشابهی برای حالت سه بعدی نیز وجود دارد. بنا بر این، ملاحظه می شود که ایده پراکنده‌گی بسته موج الکترون را می‌توان به صورت دلیل موجهی برای قانون اثر ژول به کار برد. اثر ژول از انتقال انرژی و تکانه به پراکنده‌ها نتیجه می‌شود.

با توجه به اینکه قبل از دریخشن ۵.۶ مشاهده کردیم که الکترون می‌تواند آزادانه از میان شبکه بلور حرکت کند (البته بجز هنگامی که $k = \pm \pi/a$ است)، بنا بر این وظيفة بعدی ما این است که منابع پراکنده‌گی فرض شده را مشخص کنیم. جواب کلی به صورت زیر است: هر بی نظمی در دوده‌ای بودن يك شبکه حرکت آزاد الکترون را آشفته می‌کند و این آشفتگی را می‌توان به عنوان پراکنده‌گی در نظر گرفت. این بی نظمهای شبکه‌ای از دو عامل ناشی می‌شوند که عبارت اند از (۱) ناکاملیهای موجود در جامد، از قبیل فضاهای خالی، اتمهای میانین و جابه‌جا شده، در رفتگیها، و تاخالصیها. به عنوان مثال، هر گاه مقدار کمی از اتمهای ناخالصی را به جامد اضافه کنیم به طوری که این اتمها به طور یکنواخت در جامد پخش شوند، در این صورت رسانندگی جامد اصلاح می‌شود. سهم رسانندگی ناشی از پراکنده‌گی به وسیله ناکاملیهای موجود در شبکه اساساً مستقل از دماست. (۲) حرکت ذوسانی گرهایی یونها که شبکه را تشکیل می‌دهند. چون یونها تماماً به صورت هم‌فاز نوسان نمی‌کنند، ارتعاشات آنها به افت و خیزهای کوچکی در فضای شبکه منجر می‌شود. با آنکه این افت و خیزها کوچک‌اند اما در تمام شبکه پخش می‌شوند. به علاوه، چون نوسانات، سطح مقطع مؤثر یونها در مقابل حرکت الکتر و نهای را بزرگ می‌کنند، احتمال پراکنده‌گی نیز متناسب با آن بزرگتر می‌شود. واضح است که اثر شبکه ارتعاش تابع دماست، زیرا دامنه ارتعاشات به انرژی ارتعاشی وابسته است که آنهم به توبه خود به دمای بستگی دارد.

برای اینکه مسئله را از لحاظ کمی بررسی کنیم، باز هم از معادله (۳۱.۶) برای بیان رسانندگی استفاده می‌کنیم و در آن، به جای جرم الکترون یعنی m_e جرم مؤثر آن، یعنی m^* را قرار می‌ذهیم.

$$\sigma = \frac{ne^{\gamma_T}}{m^*} \quad (32.6)$$

به طور کلی می‌توانیم m^* را در انرژی فرمی E_F محاسبه کنیم زیرا انرژی الکترونهای رسانش خیلی با E_F تفاوت ندارد. همچنین n تعداد کل الکترونهای موجود در یکی از حجم در توار رسانش نیست بلکه تعداد مؤثر الکترونهایی است که در رسانش شرکت می‌کنند. به دلیل محدودیتهای ناشی از اصل طرد، این عدد کوچکتر از تعداد کل الکترونهای موجود در توار رسانش است.

با فرض اینکه احتمال پراکنده‌گی الکترونها در واحد زمان با P نشان داده شود (و بهمین دلیل با واحد s^{-1} بیان می‌شود)، زمان واهلش با رابطه زیر بیان می‌شود

$$\tau = \frac{1}{P_s} \quad (34.6)$$

به عبارت دیگر، هر چه احتمال پراکنده‌گی بیشتر باشد، زمان واهلش کوچکتر و رسانندگی نیز کوچکتر خواهد بود (همان طور که در مدل فیزیکی ما مورد نیاز است). در اینجا احتمال پراکنده‌گی در یکای طول را با $\sum v_F \Sigma$ نمایش می‌دهیم (که از این رو با واحد m^{-1} بیان می‌شود). این کمیت به سطح مقطع پراکنده‌گی هاکروسکوپیک نیز معروف است. الکترونهای رسانش با سرعتی خیلی نزدیک به سرعت متناظر با انرژی فرمی E_F حرکت می‌کنند. هر گاه سرعت اخیر را با v_F نمایش دهیم خواهیم داشت $P_s = v_F \Sigma$ و معادله (۳۴.۶) به صورت زیر در می‌آید

$$\tau = \frac{1}{v_F \Sigma} \quad (34.6)$$

بنابراین مستله تبدیل می‌شود به محاسبه Σ که یک محاسبه مشکل است و ما در اینجا داخل در بحث آن نمی‌شویم. با این حال، می‌توانیم در مورد آن تخمینهایی بزنیم. می‌توانیم فرض کنیم که Σ با تعداد مراکز پراکنده‌گی موجود در یکای حجم که با n نمایش داده می‌شود (و با واحد m^{-3} بیان می‌شود) متناسب است، و بنابراین می‌توانیم بنویسیم

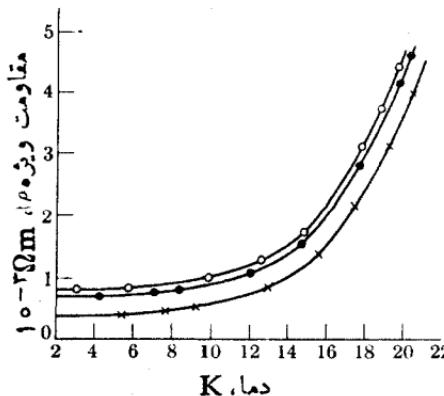
$$\Sigma = n \sigma$$

که در آن σ (که باید آن را با رسانندگی اشتباه بگیریم) به سطح مقطع پراکنده‌گی به ازای هر مراکز معروف است و با واحد m^2 بیان می‌شود.

هر گاه برهم‌کنش میان الکترون و پراکنده‌ها را بدانیم می‌توانیم τ را با استفاده از روش‌های مکانیک کوانتویی محاسبه کنیم. بنابراین، سرعت فرمی E_F مستقل از دما است. همچنین در مورد ناکاملیهای شبکه، جمله‌های ظاهر شده در Σ اساساً مستقل از دما هستند. از این رو، ثابت می‌کنیم که رسانندگی ناشی از ناکاملیهای شبکه مستقل از دماست. از طرف دیگر، منطقی است فرض کنیم (و از لحاظ نظری نیز می‌توان آن را ثابت کرد) که برای ارتعاشات شبکه‌ای، σ با محدود دامنه نوسانات یون متناسب است، یعنی $\sim A^2$. اما انرژی هر نوسانگر با محدود دامنه متناسب است و می‌توان نوشت

$$\text{انرژی ارتعاشی} \sim \sigma$$

در دماهای ته‌چندان نزدیک به صفر مطلق، میانگین انرژی ارتعاشی هر جامد با دمای مطلق T متناسب است. بنابراین نتیجه می‌گیریم $T \sim \sigma$ که برطبق معادله (۲۵.۶) بدان معنی است که $T \sim 1/\sigma$ است. بنابراین، از لحاظ معادله (۳۴.۶)، داریم $\tau \sim 1/T$ و در این صورت ثابت می‌کنیم که رسانندگی ناشی از ارتعاش شبکه وابستگی به دمای مناسبی دارد.



شکل ۴۶.۶ مقاومت ویژه سه نمونه متفاوت از سدیوم.

هر گاه $\Sigma_{s,i}$ سطح مقطع ماکروسکوپیک ناشی از ناخالصیها و $\Sigma_{s,t}$ نیز سطح مقطع ماکروسکوپیک ناشی از ارتعاشات گرمایی شبکه باشد، تا مادامیکه بتوانیم فرض کنیم دو احتمال پراکندگی جمع پذیر هستند، خواهیم داشت

$$\Sigma_s = \Sigma_{s,i} + \Sigma_{s,t}$$

بنابراین

$$\frac{1}{\tau} = v_F \Sigma_s = v_F (\Sigma_{s,i} + \Sigma_{s,t})$$

و لذا مقاومت ویژه فلز را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\rho = \frac{1}{\sigma} = \frac{m^* v_F}{n^* e} (\Sigma_{s,i} + \Sigma_{s,t}) = \rho_i + \rho_t \quad (35.6)$$

که در آن ρ مقاومت ویژه فلز، ناشی از ناخالصیها و بنابراین اساساً مستقل از دماست (ولی از یک نمونه به نمونه دیگر تغییر می‌کند) و ρ نیز مقاومت ویژه ناشی از ارتعاشات گرمایی است. ρ با دما افزایش می‌یابد و برای تمام نمونه‌های مختلف یک فلز، مقدار یکسانی دارد. معادله (۳۵.۶) بیانگر نتیجهٔ تجربی کامل شناخته شده‌ای است که به قاعدهٔ هاتسین معروف است. کمیت ρ نیز مقاومت ویژه باقیمانده نام دارد. شکل ۴۶.۶ نشان دهندهٔ نمونه از سدیوم با ناخالصیهای متفاوت را در گسترهٔ دمای زیر K ۲۰ نشان می‌دهد. منحنیها معرف اعتبار معادله (۳۵.۶) هستند.

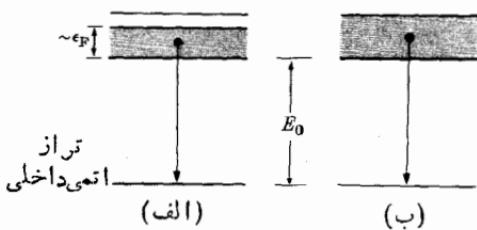
۸.۶ گذارهای تابشی در جامدات

تاکنون مدلی از جامدات، یعنی نظریهٔ نواری، را مطرح کرده‌ایم که به صورتی سازگار

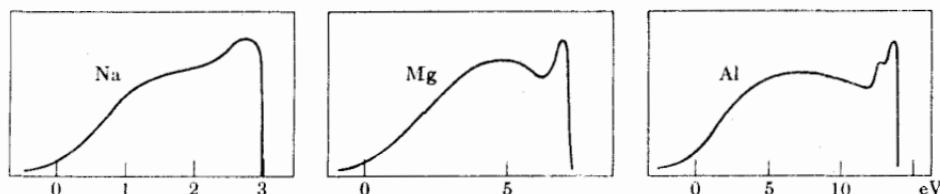
بیشتر خواص جامدات را توجیه می‌کند، البته این بالاترین چیزی است که هر فیزیکدان از یک مدل انتظار دارد. اما آیا هیچ شاهد مستقیمی درمورد وجود نوارهای انرژی و گافهای انرژی وجود دارد؟ آیا امکان اندازه‌گیری انرژی فرمی وجود دارد؟ جواب این سوالها مثبت است. شاید بتوان گفت که مستقیمترین شاهد از گذارهای تابشی در جامدات حاصل می‌شود. ابتدا گسیل پرتوایکس و سپس پارهای از فرایندهای جذب را بررسی می‌کنیم.

هنگامی پرتوایکس از اتمها گسیل می‌شود که الکترونی در یکی از پوسته‌های خارجیتر به یک حالت خالی در یکی از پوسته‌های داخلیتر یا پوسته‌های واقع در وضعیت‌های پایین سقوط کند (بخش ۷.۴). طبق نظریه نواری می‌توان گفت که گسیل پرتوایکس در جامدات هنگامی رخ می‌دهد که، بدغونان مثل، الکترونی در بالاترین نوار، همانند آنچه در شکل ۴۷.۶ نشان داده شده است، گذاری به داخل نوار تراز پاسیونر را که در آن یک حالت خالی وجود دارد انجام دهد. این حالت‌های خالی در اثر بیماران الکترونی یا توسط جذب تابش تولید می‌شوند. پایینترین تراز انرژی یا تراز انرژی نهایی در گذار عملاً معادل است با ترازهای انرژی اتمی زیرا، همان‌طور که قبل توضیح داده شد، هنگامی که جامد تشکیل شود چنین ترازهایی تحت تأثیر قرار نمی‌گیرند.

درمورد اتم، هر گذار مشخص متناظر است با ترازهای انرژی ابتدا و انتهایی با انرژی کاملاً مشخص که به فوتونی با انرژی معین یا خط تیزی باطول موج مشخص منجر می‌شود. اما نظریه نواری وضع متفاوتی را در مورد جامدات مطرح می‌کند. الکtron می‌تواند از هر تراز انرژی ممکن واقع در بالاترین نوار، فرایند گذار را آغاز کند و بنابراین، انرژی فوتونهای گسیل شده دارای پاشیدگی از مرتبه E_F است (یعنی، فوتونها انرژیهای بین E_F و درحدود $E_F + E_0$ دارا هستند). درمورد نارسانا، پاشیدگی انرژی با پهنهای باند مساوی است. بنابراین، طیف بجای یک خط منفرد پرتوایکس، شامل نواری از طول موجها خواهد بود. این واقعیتی است که به تجربه ثابت شده است. شکل ۴۸.۶ توزیعهای تجربی شدت گذارهای پرتوایکس به تراز E_F را برای سدیوم، منیزیوم، و



شکل ۴۷.۶ گذار الکترونی پرتوایکس از بالاترین نوار به یک حالت اتمی خالی داخلیتر. (الف) رسانا، (ب) نارسانا.



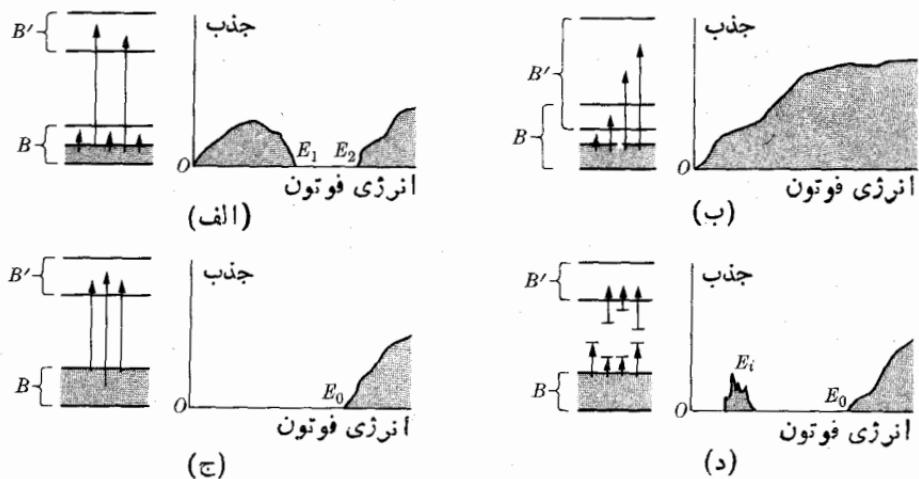
شکل ۴۸.۶ توزیع شدت گذارهای پرتو ایکس برای سدیوم، هنیزیوم، و آلومینیوم.

آلومینیوم نشان می‌دهد. این توزیعهای شدت از لحاظ نظری از ضرب کردن dn/dE یعنی تعداد الکترونها در یکای حجم و در گستره انرژی واحد حول انرژی E ، و احتمال گذار از انرژی E در نوار به داخل تراز انرژی پایینتر محاسبه شده‌اند. یعنی

$$I(E) \sim \left(\frac{dn}{dE} \right) \times T(E)$$

کمیت dn/dE را در بخش ۴.۶ برسی کردیم و $T(E)$ رانیز می‌توانیم بر طبق روش‌های مکانیک کوانتموی (بخش ۱۱۰۲) محاسبه کنیم. واضح است که به ازای E_{cut} شدت به سرعت کاهش می‌یابد. در واقع، گستره انرژی نشان داده شده در نمودارهای ۴۸.۶ از لحاظ بزرگی از مرتبه مقادیر E_{cut} آمده در جدول ۱۰.۶ است. قله‌های مر بوط به آلومینیوم و هنیزیوم ناشی از شرکت الکترونها در نوار $3p$ است در حالی که در سدیوم، تمام الکترونها در داخل نوار $3s$ قرار دارند.

اکنون مورد جذب را در نظر می‌گیریم. شکل ۴۹.۶ پاره‌ای از وضعیتهای نوعی را نشان می‌دهد. در (الف) یک رسانا داریم که قسمتی از بالاترین نوار آن، یعنی B ، پرشده است. این نوار با یک گاف انرژی از نوار خالی B' جدا شده است. الکترونهای موجود در نوار B هنگامی که فوتونهای با انرژیهای از صفر تا انرژی لازم برای رسیدن به بالای نوار را جذب می‌کنند، می‌توانند بر اینگیخته شوند و به داخل حالت‌های خالی تزدیک موجود در همان نوار بروند. فوتونهای دیگری که جذب می‌شوند آنها بی‌هستند که الکترونی را از B به داخل B' می‌برند. بنابراین، طیف جذبی به صورتی است که در شکل ۴۹.۶ (الف) با گافی برای ناحیه انرژی نشان داده شده است. این ناحیه مر بوط به وضعیتی است که در آن هیچ فوتونی جذب نخواهد شد. هر گاه نوارهای B و B' آن‌طور که در شکل ۴۹.۶ (ب) نشان داده شده است، روی هم یافتند هیچ گاف انرژی بی‌وجود ندارد و طیف جذبی پیوسته‌ای نتیجه می‌شود. در مورد نارسانا [شکل ۴۹.۶ (ج)], تنها گذارهای از نوار ظرفیت B به داخل نوار رسانش B' امکان‌پذیر است. بنابراین برای الفا کردن گذارهای فوتونها با یک کمینه انرژی برابر حدود چند الکترون ولت داشته باشند. طیف جذبی حاصل در شکل ۴۹.۶ (ج) نشان داده شده است. شکل اخیر می‌تواند حالت مر بوط به نیمرسانانها را نیز

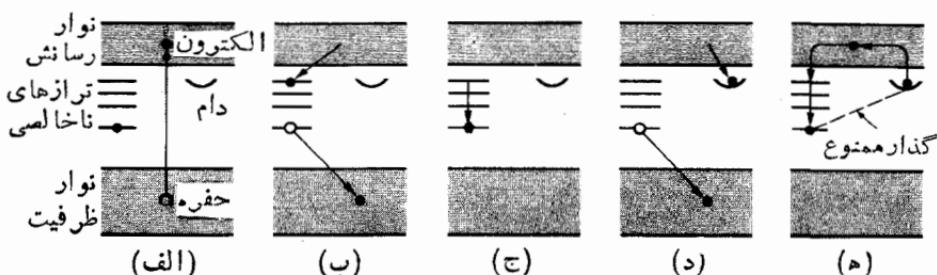


شکل ۴۹.۶ گذارهای جذبی پرتو ایکس در جامد.

در برگیرد، جز اینکه به دلیل کوچکی گاف انرژی آنها، پاره‌ای از الکترونها نوار B' را اشغال می‌کنند؛ بنا بر این طیف جذبی شبیه است به وضعی که برای مورد (ب) نشان داده شده. تقاض شبکه، مخصوصاً ناخالصیها نتایج مهمی را در بردارند، زیرا مطابق آنچه در شکل ۴۹.۶ (د) نشان داده شده است، ترازهای انرژی جدیدی را که می‌توانند در گاف انرژی قرار گیرند تولید می‌کنند. گذارهای الکترونی در داخل این ترازهای انرژی این امکان را فراهم می‌کنند که فوتونهای با انرژیهای بسیار کوچکتر از انرژی مورد نیاز برای رفتن از B به B' ، جذب شوند. طیف جذبی نیز در شکل نشان داده شده است.

انرژی فوتونهای ناحیه مرئی طیف الکترومغناطیسی از 5 eV تا 7 eV است. هر جامد بسته به خواص جذبی اش در این گستره انرژی می‌تواند شفاف یا کدر باشد. به عنوان مثال، رساناها و نیمرساناهای تمام‌آب کدرند زیرا منحنیهای جذب آنها شبیه است به منحنیهای داده شده در شکل ۴۹.۶ (ب). نارساناهای خالص به شرطی شفاف‌اند که E در شکل ۴۹.۶ (ج) بزرگتر از تقریباً 3.2 eV باشد. اما هر گاه، در نتیجه ناخالصیها، قله‌های E موجود در شکل ۴۹.۶ (د) در ناحیه مرئی قرار گیرند نارسانا رنگی (یا حتی کدر) خواهد بود. به همین دلیل است که چنین ناخالصیها بی به هوکز F نیز معروف‌اند. حرف F از کلمه آلمانی *Farben* به معنی رنگ گرفته شده است. (به عنوان مثال، سنجک سپاه خالص (Al_2O_3) شفاف است ولی یاقوت (که همان Al_2O_3 با مقدار کمی ناخالص کرم است)، رنگ قرمز تندی دارد. این بدان‌علت است که اتمهای کرم در ناحیه سبز طیف یک جذب شدید القا می‌کنند و وقتی جامد با نور سفید روشن شود، قرمز دیده می‌شود. دیگر خاصیت تابشی مهم جامدات لیافی است. به طور کلی، هنگامی که الکترونها موجود در اتمها، مولکولها، یا جامدات به وسیله‌ای (مثل جذب تایش یا بمبان الکترونی)

بر انگیخته شوند، چندین فرایند در ایجاد والانگیختگی با یکدیگر رقابت می‌کنند (از قبیل گذارهای تابشی و برخوردهای ناکشان). در بعضی موارد، فرایند مورد نظر عبارت است از گذار تابشی، بدین معنی که وقتی ماده تحت تابشی با طول موج مناسب قرار می‌گیرد و یا به وسایل دیگری بر انگیخته می‌شود، تابان می‌شود. موادی که این خاصیت را دارند لیان نامیده می‌شوند. لیانی در جامدات با تاخا لصیها و نقایص شبکه‌ای ارتباط نزدیک دارد. شکل ۵۰.۵ [فرایندهای را نشان می‌دهد که در جامدات لیان رخ می‌دهد. هنگامی که الکترون از نوار ظرفیت به نوار رسانش برسد، حفره‌ای در نوار ظرفیت از خود به جای می‌گذارد. [شکل ۵۰.۶ (الف)]. دریک شبکه منظم و کاملاً خالص، معمولاً الکترون به نوار ظرفیت باز می‌گردد، البته با وجود اینکه ممکن است مدت فرمانی برای انجام این عمل صرف کند، زیرا الکترون و حفره هردو از قابلیت تحرک بسیار زیادی برخوردارند و می‌توانند در راستاهای مختلفی منحرف شوند. با اینحال، هرگاه شبکه مقداری ناخالصی داشته باشد و به دلیل این ناخالصی در ناحیه ممنوع ترازهای انرژی تولید کنند، در این صورت الکترون موجود در تراز ناخالصی واقع در حالت پایین ممکن است حفره موجود در نوار ظرفیت را پر کند، درحالی که الکترون واقع در نوار رسانش ممکن است، مطابق آنچه در شکل ۵۰.۶ (ب) نشان داده شده است، به داخل یکی از ترازهای ناخالصی با انرژی زیاد (معمولای خالی) سقوط کند، معمولاً این گذارها شامل فوتونهای کم انرژی هستند که در ناحیه مرئی قرار نمی‌گیرند. بالاخره الکترون ممکن است از تراز ناخالصی پر انرژیتر به تراز خالی کم انرژیتر سقوط و تابشی با انرژی کمتر (یا طول موج بیشتر) از تابش فرودی گسیل کند؛ این فرایند را لیانی می‌گویند [شکل ۵۰.۶ (ج)]. در مواردی، به جای رفتن از طریق فرایند نشان داده شده در شکل ۵۰.۶ (ب)، الکترون موجود در نوار رسانش ممکن است به داخل تراز انرژی که معمولاً یک دام است، و از آن، گذار تابشی به تراز انرژی ناخالصی حالت پایه ممنوع است سقوط کند [شکل ۵۰.۶ (د)]. در این مورد، الکترون در حالتی قرار دارد که به یک اتم یا مولکول واقع در حالت شبه پایدار شیوه است. الکترون به دام افتاده باید آنقدر منتظر بماند تا به وسیله سازوکاری به نوار رسانش بازگردد و پس از آن، آن طور که



شکل ۵۰.۶ سازوکار لیانی.

در شکل ۶۵.۵) نشان داده شده است، مراحل (ب) و (ج) دنبال می شود. بد لیل تأخیر زمانی موجود، که ممکن است تا چند ثانیه هم به درازا کشد، این فرایند را فسفرسانی می گویند. بنابراین این مواد به فسفر معروف اند که یک نمونه آنها سولفید روی است. مواد فسفرسان در صفحه لامپهای پرتوکاتودی و لامپهای تلویزیون و نیز در آشکار سازهای سوسوزن به منظور آشکار ساختن پرتوهای گاما به کار می روند. فسفری که به طور وسیع در آشکار سازهای سوسوزن به کار می رود سدیوم یدید (NaI) است که با Tl فعال می شود.

مسئل

۱۰.۵ نشان دهید که تعداد پیوندهای کربن در الماس دوبرابر تعداد اتمهای کربن است (شکل ۱۰.۶). انرژی موردنیاز برای تفکیک یک مول الماس مساوی با ۱۷۰ kca است. مقدار انرژی به ازای پیوند را تعیین و آن را بر حسب eV بیان کنید. این انرژی را با انرژی به ازای پیوند در ترکیبات sp³ مقایسه کنید.

۱۰.۶ ثابت مادلو نگی برای ساختار مکعبی ZnS برابر ۳۸۶۴ است. انرژیهای بستگی ZnS، که برای آن $\text{A} = ۲۵۳۵ \text{ \AA}$ است و نیز CuCl، که ساختار آن مشابه ZnS است و برای آن $\text{A} = ۳۴۲ \text{ \AA}$ است را محاسبه کنید. مقدار بر تجزیه عبارت اند از ۹۸۱ الکترون ولت بر مولکول برای ZnS و ۸۱۹ الکترون ولت بر مولکول برای CuCl.

۱۰.۷ انرژی بستگی CsCl را، که برای آن $\text{A} = ۳۵۶ \text{ \AA}$ است، محاسبه و آن را با مقدار تجزیه اش که برابر ۷۷۲ الکترون ولت بر مولکول است مقایسه کنید.

۱۰.۸ مدول کپهای هرجامد به صورت $(1/V)(\partial V / \partial p)$ تعریف می شود. هنگامی که انرژی فقط تابعی از حجم است، این تعریف بارابطه $\kappa = V(d^2U/dV^2)$ معادل خواهد بود. نشان دهید که برای یک بلور یونی داریم

$$\kappa = \frac{(n-1)\alpha^2 e^2}{18\pi\epsilon_0 R^4}$$

با فرض اینکه $n = ۲$ است، مدول کپهای را برای NaCl محاسبه و آن را با مقدار تجزیه $2 \times 10^{۱۱} \text{ N m}^{-۲}$ مقایسه کنید.

۱۰.۹ بزرگی سوעתهای صوت در جامدات از مرتبه $ms^{-1} \times 10^3$ است. فواصل میان اتمی در جامدات نیز در حدود $m^{-1} \times 10^3$ است. با فرض داشتن یک شبکه خطی، بزرگی پسامد قطع را تخمین بزنید.

۱۰.۱۰ نشان دهید که به ازای مقادیر کوچک ka ، دومقدار ω را که با معادله (۷.۶) داده

شده‌اند، می‌توان به طور تقریبی به صورت زیر نوشت

$$\omega_1 = 2\beta \left(\frac{1}{M_1} + \frac{1}{M_2} \right)$$

۶

$$\omega_2 = \frac{2\beta}{M_1 + M_2} (ka)^2$$

۷.۶ نشان دهید که به ازای $k = \pi / 2a$ ، دومقدار ω که با معادله (۷.۶) داده شده‌اند، عبارت‌اند از

$$\omega_1 = \frac{2\beta}{M_1} \quad \omega_2 = \frac{2\beta}{M_2}$$

۸.۶ در اکثر بلورهای یونی دواتمی، جذب تشدیدی تابش الکترومغناطیسی در ناحیه فروسرخ (طول موج در حدود $4 \times 10^{-4} \text{ m}$) قرار می‌گیرد. فاصله میان اتمی از مرتبه 10^{-10} m است. هنگامی که معادله (۸.۶) را برای به دست آوردن بسامد جذب تشدیدی تابش فروسرخ شبکه بلوری به کار می‌بریم، خطای حاصل را برآورد کنید. فرض کنید M_1 و M_2 به ترتیب جرم اتمهای سدیوم و کلر است.

۹.۶ با به کار بردن بسامد پیشینه جذب، از منحنی جذب NaCl که در شکل ۳.۶ نشان داده شده است، ثابت کشسان β معادله (۸.۶) را محاسبه کنید. بسامدهای قطع را برای شاخه‌های A کوستیکی و اپتیکی نوسان به دست آورید.

۱۰.۶ فاصله میان اتمی در اکثر فلزات در حدود $4 \times 10^{-10} \text{ m}$ است. پهنهای نوار رسانش را تخمین بزنید و با مقادیر انرژی فرمی داده شده در جدول ۱.۶ مقایسه کنید.

۱۱.۶ با به کار بردن مقادیر انرژی فرمی در جدول ۱.۶، تعداد الکترونهای به ازای یکای حجم (یعنی n) موجود در نوار رسانش لیتیوم، مس، و آلومینیوم را محاسبه کنید. نتایج خود را با تعداد الکترونهای ظرفیت به ازای یکای حجم برای این اتمها مقایسه کنید.

۱۲.۶ پهنهای یک نوار در سدیوم فلزی را با به کار بردن معادله (۱۴.۶) برآورد کنید. فاصله تعادل میان یونها را برای $m = 4 \times 10^{-10} \text{ m}$ بگیرید. نتیجه خود را با شکل ۳۵.۶ مقایسه کنید.

۱۳.۶ چگالی سدیوم $\text{kg m}^{-3} = 10^2 \times 7 \times 9$ است. با فرض اینکه هر اتم یک الکترون را در نوار رسانش شرکت می‌دهد، انرژی فرمی را برای سدیوم تعیین کنید. محاسبه را برای کلسیم با این فرض تکرار کنید که تعداد دو الکترون به ازای اتم در نوار رسانش شرکت می‌کند.

۱۴.۶ پذیرفتاری پارامغناطیسی پاؤلی سدیوم را برآورد و با مقدار تجویی پذیرفتاری مغناطیسی سدیوم مقایسه کنید.

۱۵.۶ می‌توان نشان داد که مرنزهای مناطق بریلوئن در یک شبکه مربعی دو بعدی به ضلع a با مقادیر k_x و k_y ، که معادله زیر را برآورده می‌کند، داده می‌شوند

$$n_1 k_x + n_2 k_y = \frac{\pi(n_1^2 + n_2^2)}{a}$$

که در آن n_1 و n_2 اعداد درست مثبت یا منفی‌اند. با به کار بردن k_x و k_y به عنوان مختصات، مرنزهای مناطق بریلوئن را رسم کنید. هر گاه انرژی روی محوری عمود بر صفحه $k_x - k_y$ رسم شده باشد، سعی کنید سطح انرژی را تجسم کنید. توجه کنید که برای یک شبکه خطی، معادله بالا به معادله (۲۱.۶) تبدیل می‌شود. [داهنماهی: تمام ترکیب‌های ممکن n_1 و n_2 مساوی با $5, 4, 3, 2, 1, 0, \pm 1, \pm 2, \dots$ را امتحان و معادلات حاصل را رسم کنید.]

۱۶.۶ با به کار بردن روشی شبیه به آنچه در مثال ۴.۶ به کار رفت، نشان دهید که میانگین انرژی الکترونی که با تابع موج $e^{ikx} u(x) = \psi$ بیان شده است، به صورت زیر است

$$E_{ave} = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} + \left(\frac{\hbar k}{m}\right) p_{u,ave} + E_{u,ave}$$

که در آن، $p_{u,ave}$ در مثال ۴.۶ تعریف شد و

$$E_{u,ave} = \int u^* \left(-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} + E_p(x) \right) u dx$$

معنی هر جمله را تحلیل کنید. [داهنماهی: برای عملکردهای مر بوط به انرژی به جدول ۴.۲ مراجعه کنید.]

۱۷.۶ انرژی الکترون موجود در یک بلور ناهمسانگرد را می‌توان با رابطه

$$E = \alpha_1 k_x^2 + \alpha_2 k_y^2 + \alpha_3 k_z^2$$

بیان کرد که در آن، k_x ، k_y و k_z مؤلفه‌های بردار عدد موج \mathbf{k} در طول محورهای اصلی‌اند. جرم مؤثر را در طول هر محور مختصات تعیین کنید و معادلات حرکت را به دست آورید.

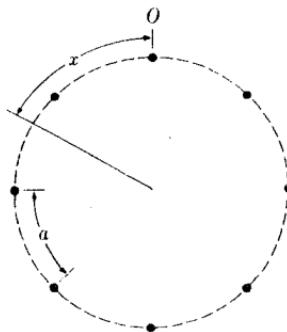
۱۸.۶ با قراردادن تابع موج معادله (۶.۶) در معادله (۲۶.۶) در میانگین انرژی، نشان دهید که معادله (۲۸.۶) نتیجه محاسبه است. [داهنماهی: از جمله‌هایی که شامل دو تابع موج ϕ اند، هر گاه بیشتر از یک سلول جدا باشند، صرفنظر کنید.]

۱۹.۶ فرض کنید الکترونی بر روی یک مسیر دایره‌ای که در طول آن تعداد N بون در فواصل مساوی a از یکدیگر قرار گرفته‌اند، حرکت می‌کند (شکل ۱۹.۶). (الف) با به کار بردن تابع موجه‌ای از نوع بلوخ، که با معادله (۲۶.۶) داده شده است، نشان دهید که مقادیر ممکن k با رابطه $k = 2\pi s/Na$ داده می‌شوند که در آن $1 - N - 1, 2, \dots, s = 0, 1, 2, \dots$ است. (ب) با به کار بردن این نتیجه، همراه با معادله (۲۸.۶) در مورد الکترونها π در بنز (شکل ۲۸.۵) نشان دهید که ترازهای انرژی ممکن عبارت اند از

$$E_{at} - \alpha - 2\beta, \quad E_{at} - \alpha - \beta,$$

$$E_{at} - \alpha + \beta, \quad E_{at} - \alpha + 2\beta$$

که در آن، دومین و سومین تراز دوبار تبعیگن اند (E_{at} ، α ، و β در مثال ۶.۶ معرفی شده‌اند).



شکل ۱۹.۶

۲۰.۶ با به کار بردن نتایج مسئله ۱۹.۶، (الف) نشان دهید که انرژی الکترونها π در بنز برای حالت پایه برابر $E_{at} - \alpha - 8\beta$ است و او لین حالت‌های برانگیخته نیز مقادیر β ، 2β ، و 3β را در بالای حالت پایه دارند. (ب) دو حالت برانگیخته اول بنز با 38.8 eV و 49.3 eV متناظر است. به کمک تحلیل ترازهای انرژی مشاهده شده بنز گفت کنید که β تقریباً مساوی با 28 eV است. براساس این اطلاعات، بیان کنید که آیا بنز یک ماده رنگی است یا نه.

۲۱.۶ با فرض اینکه انرژی الکترون در یک نوار با معادله (۲۸.۶) داده شده است. (الف) مقدار k را که به ازای آن سرعت الکترون بیشینه است به دست آورید. (ب) رابطه‌ای را برای m^* بر حسب تابعی از k بنویسید.

۲۲.۶ سرعت و شتاب یک الکترون را در سومین منطقه بریلووئن که انرژی آن با معادله (۲۸.۶) داده می‌شود، بر حسب تابعی از k رسم کنید.

۴۳.۶ شاعع مدار الکترون ۱۸ در سدیوم ($Z = 11$) را برآورد کنید. این مقدار را با فاصله تعادل میان یونهای سدیوم مقایسه و مشخص کنید که آیا چنین الکترونهایی در داخل فاز تحت تأثیر قرار می‌گیرند یا نه؟

۴۴.۶ هنگامی که یک اتم ناخالصی در داخل یک نیمرسانا نشانده شود، می‌توان فرض کرد که ترازهای انرژی اتمهای ناخالصی تغییر می‌کنند. ثابت کنید هرگاه $E_{i,at}$ انرژی بونش اتم ناخالصی متزווی باشد، انرژی بونش آن هنگامی که در داخل نیمرسانا نشانده می‌شود عبارت است از $E_{i,sc} = (\epsilon_0/\epsilon)^2 E_{i,at}$ ، که در آن ϵ گذردهی الکتریکی نیمرساناست. انرژیهای بونش فسفر (P)، آرسنیک (As)، و آنتیموان (Sb) را که ناخالصیهای دهنده هستند، برای هنگامی محاسبه کنید که در داخل سیلیسیوم (با $\epsilon = 11.7$) و زرمانیوم (با $\epsilon = 15.8$) نشانده شوند. مقادیر فوق را با تابع تجزیه مقایسه کنید. [دنهایی: معادلات (۴.۳) و (۵.۳) را ببینید و توجه کنید که در ثابت R برابر ϵ باید ϵ را با ϵ (هنگامی که اتم در داخل یک ماده نشانده شده است)، عوض کنید.]

۴۵.۶ با مراجعه به مسئله ۴.۶ بررسی کنید که وقتی اتم ناخالصی در داخل یک نیمرسانا نشانده شود، در اندازه مدارهای الکترونی چه اتفاقی می‌افتد. با چه غلطی از آنتیموان نشانده شده در داخل ژرمانیوم، همپوشی قابل توجهی میان مدارهای الکترونهای خارجیتر اتهای آنتیموان مجاور رخ می‌دهد؟

۴۶.۶ یک سیم می‌به سطح مقطع $m^2 = 10^{-5}$ حامل جریان الکتریکی $A = 10^{-5}$ است. با فرض اینکه تعداد $N = 10^{28}$ الکترون رسانش در هر متر مکعب مس وجود دارد، چگالی جریان و سرعت سوق الکترون را تعیین کنید.

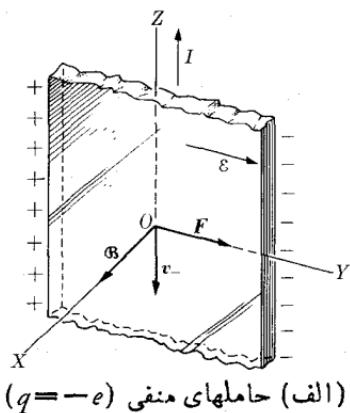
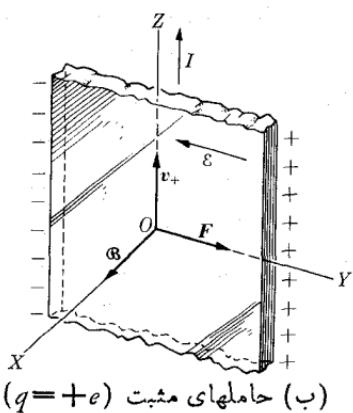
۴۷.۶ در دمای معمولی، رسانندگی نقره مقدار $m^{-1} = 10^2 \Omega^{-1} \times 10^4 \times 10^6$ و تعداد الکترونهای رسانش نیز تقریباً مساوی با $m^{-3} = 10^{28} \times 10^6$ است. زمان واهلش ۲، سرعت فرمی، و سطح مقطع پراکندگی ماکروسکوپیک Σ را برآورد کنید. ضمناً مسافت آزاد میانگین الکترون را که به صورت $\Sigma / \Sigma = 1$ تعریف می‌شود به دست آورید.

۴۸.۶ رسانندگی در دمای معمولی برای NaCl را که شامل یک ppm (یک قسمت بهازای میلیون) از ناخالصیهای کاتیون دو ظرفیتی است برآورد کنید.

۴۹.۶ یک بلور مکعبی شامل یک ناخالصی جانشین با غلظت 1 mol/l درصد است (برای مواد «خالص شیمیایی» این مقدار به صورت عادی در نظر گرفته می‌شود). میانگین فاصله میان اتمهای ناخالصی را، که در واحد فاصله میان اتمی اندازه گیری می‌شود، محاسبه کنید.

۵۰.۶ ژرمانیوم خیلی خالصی که در ساخت دستگاههای نیمرسانها به کار می‌رود شامل یک در 10^9 قسمت ناخالصی است که در رسانندگی الکتریکی تأثیر می‌گذارد. میانگین فاصله میان ناخالصیها چقدر است؟

۳۱۰۵ هنگامی که نوار فلزی، حامل جریان I در داخل میدان مغناطیسی عمود بر نوار قرار گیرد، اختلاف پتانسیل میان نقاط مقابل لبه‌های نوار ظاهر می‌شود (شکل ۵۲۰۶). این خاصیت به‌اثرباره معرف است. با توجه به‌شکل نشان دهید که راستای سقوط پتانسیل در دوسر نوار بعلامت بار ذرات حمل کننده جریان وابسته است. هر گاه میدان الکتریکی ایجاد شده به‌وسیله بارهای بارها ایجاد که هنگام برقراری تعادل در طول لبه‌ها انباشته شده‌اند و \mathcal{B} نیز میدان مغناطیسی به‌کار رفته باشد، نشان دهید $R_H = \mathcal{E}/j\mathcal{B} = 1/nq$ که در آن \mathcal{B} چگالی جریان، n تعداد حاملها به‌ازای یکای حجم، و q بار آنها است. کمیت R_H به‌ضریب هال معروف است. [پادآوری: در شکل بالا، \mathbf{F} نیروی اعمال شده به‌وسیله میدان مغناطیسی بر روی حاملهای بار است].

(الف) حاملهای منفی ($q = -e$)(ب) حاملهای مثبت ($q = +e$)

شکل ۵۲۰۶

۳۲۰۶ با توجه به مسئله ۳۱۰۶، نشان دهید که خط واصل میان دو نقطه با پتانسیل یکسان واقع در طرفهای مقابله نوار، زاویه‌ای با راستای جریان تشکیل می‌دهد که با رابطه $\tan \theta = nq/\sigma \mathcal{B}$ داده می‌شود و در آن σ رسانندگی الکتریکی نوار است.

۳۳۰۶ هر گاه هر اتم در طلای فلزی (با چگالی $1953 \times 10^3 \text{ kg m}^{-3}$) یک الکترون را در جریان شرکت دهد، ضریب هال برای این فلز چقدر می‌شود؟ یک نوار نازک طلا، چگالی جریانی به مقدار 10^7 A m^{-2} را در یک میدان مغناطیسی عرضی 10^{-2} T حمل می‌کند. با فرض اینکه رسانندگی طلا مساوی با $10^{-1} \text{ m}^{-1} \times 10^2 \Omega \times 5$ است، جابه‌جایی زاویه‌ای خطوط هم پتانسیل را بدست آورید. [دھنماهی: به مسائل ۳۱۰۶ و ۳۲۰۶ مراجعه کنید].

۳۴۰۶ در NaCl ، تراز انرژی مرکز F به مقدار 5.65 eV در زیر نوار رسانش قرار دارد. چه طول موجی را جذب می‌کند؟ رنگ NaCl شامل مرکز F ، چگونه است؟

۳۵.۶ کاف انرژی در ژرمانیوم در حدود ۷۷۵ eV است. در چه طول موجی، ژرمانیوم شروع به جذب نور می‌کند؟

مراجع

1. "Materials," *Sci. Am.*, September 1967, the entire issue.
2. "Modern Study of Solids," J. Patterson, *Am. J. Phys.*, 32, 269 (1964).
3. "Quantum Physics in America Between the Wars," J. Slater, *Physics Today*, January 1968, page 43.
4. "The Structure of Crystal Surfaces," L. Germer, *Sci. Am.*, March 1965, page 32.
5. "Resource Letter SCR-1 on Semiconductors." P. Handler, *Am. J. Phys.* 32, 329 (1964).
6. "Energy Propagation in a Finite Lattice," W. Band and A. Bhatti, *Am. J. Phys.*, 33, 930 (1965).
7. *Introduction to Semiconductor Physics*, R. Adler and R. Longini, New York: John Wiley, 1963.
8. *Elementary Solid State Physics*, C. Kittel, New York: John Wiley, 1962.
9. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York: Academic Press, 1964, Chapter 7.
10. *Quantum Theory of Matter*, J. Slater, New York: McGraw-Hill, 1951, Chapters 10, 12, 13 and 14.
11. *The Feynman Lectures on Physics*, Volume II, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands, Reading, Mass.: Addison-Wesley, 1963, Chapter 30, Volume III, Chapters 13 and 14.

۷

ساختار هسته‌ای

- ۱۰۷ هدده
- ۲۰۷ ایزوتوپها، ایزوتونها، و ایزوبارها
- ۳۰۷ یکای جرم آتمی
- ۴۰۷ خواص هسته
- ۵۰۷ انرژی بستگی هسته‌ای
- ۶۰۷ نیروهای هسته‌ای
- ۷۰۷ حالت پایه دوترون
- ۸۰۷ پراکندگی نوترون-بروتون در انرژیهای پایین
- ۹۰۷ مدل پوسته‌ای
- ۱۰۷ گذارهای تابشی هسته‌ای

۱.۷ مقدمه

برای تکمیل بحث ساختار اتمها، اکنون داخل هسته اتم را مطالعه می‌کنیم. هسته اتم یک مجموعه از پروتونها و نوترونها بی‌است که ناحیه بسیار کوچکی را در مرکز اتم اشغال کرده‌اند. قطر این ناحیه از مرتبه 10^{-14} m یا، در حدود یک دهزارم قطر اتم است. پروتونها و نوترونها را ذوکلئون می‌نامند. اسپین هردو $\frac{1}{2}$ است و از اصل طرد پیروی می‌کنند.

هنگامی که ساختار هسته را با ساختار اتم مقایسه می‌کنیم با جنبه‌های جدیدی مواجه می‌شویم. در قدم اول، تمام ذراتی که هسته را تشکیل می‌دهند عملاً جرم یکسانی دارند درحالی که، الکترونها در مقایسه با هسته بسیار کوچک‌اند. بهمین دلیل بود که در فصل سوم فرض کردیم که الکترونها به دور هسته حرکت می‌کنند و هسته در یک چارچوب لخت ثابت باقی می‌ماند. بنا بر این، نمی‌توانیم از نیروی مرکزی غالبی که بر تمام ذرات تشکیل‌دهنده هسته اثر می‌کند و به وسیله یک جسم واقع در مرکز هسته توکید می‌شود صحبت کنیم، بلکه باید فرض کنیم که تمام ذرات تحت برهم‌کنش متقابل میان خود حرکت می‌کنند. بیشتر اوقات به عنوان یک ساده‌سازی مفید، می‌توانیم یک نوع میانگین میدان نیرو و را در نظر بگیریم، یعنی می‌توانیم فرض کنیم که هر ذره تحت اثر نیرویی حرکت می‌کند که میانگین نیرو‌های توکید شده به وسیله سایر ذرات در خلال حرکتشان است. در تقریب اول، می‌توان این نیرو را نیروی مرکزی در نظر گرفت. در تقریب دوم، ممکن است نیرو‌های غیر مرکزی اضافی نیز مورد نیاز باشند. معلوم شده‌است که این روش ساده در تحلیل ساختار هسته‌ای بسیار مفید است.

در قدم دوم، الکترونها موجود در اتم بار منفی و هسته بار مثبت دارد، و این امکان وجود دارد که حرکت الکترونی را بر حسب برهم‌کنش‌های الکترو-مغناطیسی میان الکترونها و هسته توضیح دهیم. اما هر هسته از پروتونهای با بار مثبت و نیز نوترونها بی‌است که اصلاح بار ندارند تشکیل شده است. بنا بر این، نمی‌توان پایداری هسته را به جاذبه الکتریکی نسبت داد. بر عکس، متحمل به نظریه رسیده که دافعه الکتریکی میان پروتونها هسته را متلاشی کند. اینکه هسته‌های تشکیل شده از پروتونها نوترونها در طبیعت وجود دارند خود نشانه‌واضحی از حضور برهم‌کنش دیگری سوای برهم‌کنش الکترو-مغناطیسی است، یعنی برهم‌کنشی که مستقیماً با بارهای الکتریکی ارتباط ندارد و به مرابط قویتر از برهم‌کنش الکترو-مغناطیسی است. این برهم‌کنش به برهم‌کنش هسته‌ای یا قوی معروف است. اطلاعات مأ درباره برهم‌کنش هسته‌ای هنوز کامل نیست ولی حداقل، پاره‌ای از خصوصیات مهم آن تاکنون شناخته شده است.

۲.۰ ایزوتوپها، ایزوتوونها، و ایزوبارها

هر هسته با تعداد پروتونها، یا عدد اتمی Z ، و نیز تعداد کل ذرات تشکیل‌دهنده آن یا

نوکلئونها مشخص می‌شود. عدد اخیر به عدد جوهری A معروف است. بنا بر این، تعداد نوتر و نهای $N = A - Z$ برابر خواهد بود. اصطلاح نوکلید، برای مشخص کردن تمام هسته‌هایی که Z یکسان و N یکسان، و از این رو، A یکسان دارند به کار رفته است. به عبارت دیگر، همان طور که تمام اتمهای با Z یکسان به یک عنصر تعلق دارند، تمام هسته‌هایی با ترکیب یکسان (یعنی Z و N یکسان) نیز به یک نوکلید تعلق خواهند داشت. هر نوکلید با نماد عنصر شیمیایی مربوط، بر حسب مقدار Z با شاخص بالایی واقع در طرف چپ که معرف مقدار عدد جرمی است نشان داده می‌شود، مثل ^{12}C ، ^{23}Na ، ^{107}Ag ، ^{238}U و مانند آن. گاهی برای سادگی، عدد اتمی Z نیز به طور صریح به صورت شاخص پایینی در طرف چپ نوشته می‌شود، مثل ^{12}C ، ^{23}Na ، ^{107}Ag ، ^{238}U وغیره.

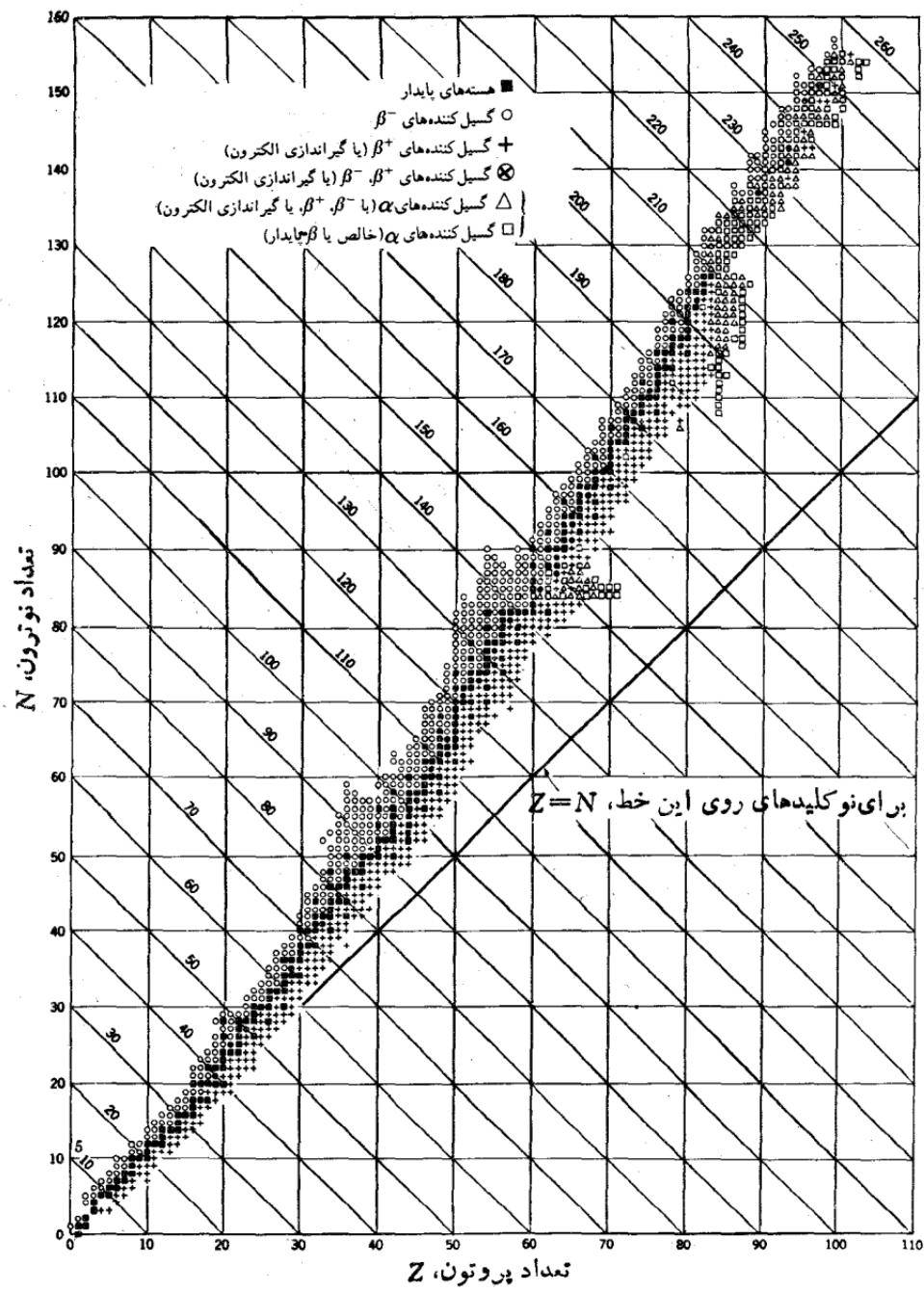
نیروی هسته‌ای مستلزم آن نیست که تعداد پروتونها و نوتر و نهایی که می‌توانند در داخل هسته همزیستی داشته باشند، ثابت باشد. در واقع انعطاف پذیری زیادی میان تعداد آنها مشاهده می‌شود. با آنکه فقط ۹۲ عنصر شیمیایی طبیعی وجود دارند (یازده عنصر نیز به طور مصنوعی تولید شده است) در حدود ۱۴۵ نوکلید متفاوت شناخته شده است که تقریباً ۳۴۰ تای آنها در طبیعت موجودند و در حدود ۱۱۰ نوکلید نیز در آزمایشگاه تولید شده است. بعضی از نوکلیدها (در حدود ۲۸۰ نوکلید) پایدارند ولی تعداد زیادی از آنها ناپایدار یا پرتوزا هستند. شکل ۱.۷ اکثر نوکلیدهای شناخته شده را نشان می‌دهد هسته‌های پایدار یا مرتع سیاه رنگ و هسته‌های ناپایدار یا پرتوزا با نمادهای دیگری مشخص شده‌اند.

از روی شکل می‌توان مشاهده کرد که، در هسته‌های سبک تعداد نوتر و نهای و پروتونها باهم برابرند ($N \approx Z$)، که نشان‌دهنده استقلال برهم کنش هسته‌ای از بار الکتریکی است. اما، در هسته‌های سنگینتر، تعداد نوتر و نهای از تعداد پروتونها بیشتر می‌شود ($N > Z$). برای ایجاد اثر پایدار کنندگی (که از طریق برهم کنشهای هسته‌ای صورت می‌گیرد)، لازم است که فزونی نوتر و نهای وجود داشته باشد. این نوتر و نهای اضافی اثر گسیختنگی دفع کولنی میان پروتونها را خنثی می‌کنند.

بدلیل تنوع زیاد نوکلیدها، آنها را در سه گروه ایزوتوپ، ایزوتون، و ایزوبار دسته‌بندی می‌کنیم.

ایزوتوپها نوکلیدهایی هستند که در آنها تعداد پروتونها یکسان اما تعداد نوتر و نهای متفاوت است، بنا بر این عدد اتمی آنها یکسان (Z) ولی عدد نوتر و نهای (N) و نیز عدد جرمی (A) آنها متفاوت است. چون هر عنصر شیمیایی با عدد اتمی Z مشخص می‌شود، تمام ایزوتوپهای متناظر با یک مقدار Z به عنصر یکسانی تعلق دارند. به عنوان مثال ^1H و ^2H ایزوتوپهای هیدروژن‌اند. عدد اتمی هردو یکسان ($Z = 1$)، ولی در ^1H عدد نوتر و نهای مساوی با صفر ($N = 0$) و در ^2H مساوی با یک ($N = 1$) است. ایزوتوپها در شکل ۱.۷ در امتداد قائم قرار می‌گیرند.

ایزوتونها نوکلیدهایی هستند که در آنها تعداد نوتر و نهای یکسان ولی تعداد پروتونها



شکل ۱۰.۷ نوکلیدهای پایدار و غیرپایدار. خطوط 45° خطوط با عدد جرمی مساوی، A ، هستند.

(عدد اتمی) و در نتیجه عدد جرمی آنها بایکدیگر متفاوت است. واضح است که ایزوتوونهای با مقدار مشخص N همه با یک عنصر شیمیایی متناظر نخواهند بود. به عنوان مثال، ^{12}C و ^{14}N از ایزوتوونهای هستند. ایزوتوونهای در امتداد خطوط افقی شکل ۱.۷ قرار می‌گیرند. بالاخره، ایزوبارهای، نوکلیدهایی هستند که در آنها تعداد کل نوکلئونها (یا عدد جرمی) بایکدیگر برابر است ولی عدد اتمی (Z) و نیز عدد نوترонی (N) آنها بایکدیگر متفاوت است. به عنوان مثال ^{12}C و ^{14}N ایزوبارند زیرا در هر دوی آنها $A=14$ است. ایزوبارها در امتداد خطوط 45° در شکل ۱.۷ قرار می‌گیرند.

بعضی عناصر شیمیایی فقط یک نوع هسته یا ایزوتوپ در طبیعت دارند به عنوان مثال می‌توان از ^{19}F نام برد. بقیه عناصر چندین ایزوتوپ طبیعی دارند مثل قلع که ۱۵ ایزوتوپ و کربن که سه ایزوتوپ ^{12}C ، ^{13}C و ^{14}C دارد. به علاوه، چهار ایزوتوپ دیگر کربن نیز تا کنون به صورت مصنوعی ایجاد شده‌اند. از میان تمام کربن‌های موجود در طبیعت، ^{12}C پدیدار می‌شوند. تسریع ایزوتوپی طبیعی هر عنصر شیمیایی مشخص در تمام دنیا تقریباً به یک صورت است.

تحلیل خواص ایزوتوپها، ایزوتوونها، و ایزوبارها از این جهت مهم است که جنبه‌های مختلفی از ساختار هسته‌ای را توجیه می‌کند. به عنوان مثال، این تحلیل به ما کمک می‌کند تا پیشگویی کنیم که وقتی یک نوترون یا پروتون به هسته‌ای اضافه شود، چه اتفاقی در پایداری آن رخ می‌دهد، یا اینکه تعیین کنیم که کدام پیکربندی نوترونی و پروتونی در پیشینه پایداری برخوردار است.

۳.۷ یکای جرم اتمی

هنگامی که خواص مشخصی از هسته‌ها را بررسی می‌کنیم، لازم نیست که جرم‌های هسته‌ها را بر حسب یکای کیلو گرم بیان کنیم. در عوض، اغلب ساده‌تر آن است که یکی مخصوصی، یعنی یکای جرم اتمی (یا به اختصار amu) را به کار ببریم که برابر است با یک دوازدهم جرم اتم ^{12}C . (توجه کنید که می‌گوییم اتم نه هسته، و بنابراین جرم الکترون‌های مداری نیز در این یکای جرم منظور شده است). در نتیجه

$$1 \text{ amu} = \frac{1}{^{12}C} \times (12)$$

مقدار یک amu بر حسب کیلو گرم عبارت است از

$$1 \text{ amu} = 1.6604 \times 10^{-27} \text{ kg} \quad (1.7)$$

بنابراین، یک مول از هر ماده عبارت است از جرمی برابر با $10^{-3} M \text{ kg}$ (یا $M \text{ g}$) که در آن، M از نظر عددی برابر است با جرم اتمی (یا مولکولی) ماده بر حسب amu . عدد آنکه عدد آنکه در یک مول از

هر ماده، چون جرم یک اتم (یا مولکول) برابر است با $M \text{ kg} = 10^{-27} M \text{ g}$ در نتیجه

$$N_A = \frac{10^{-3} M}{10^{23} \text{ mol}^{-1} \times 10^{25} \times 6.022 \times 10^{23} M} = 10^{-27} \text{ mol}^{-1}$$

باتوجه به اینکه N_A مستقل از M است، تعداد اتمها (یا مولکولها) در هر مول نیز برای تمام مواد یکسان خواهد بود.

جرمهای داده شده در جدول نوکلیدها بر حسب یکای amu بیان شده‌اند. جرم اتمی هر عنصر عبارت است از میانگین جرم براسامن ترکیب ایزوتوپ طبیعی. بنا بر این، جرم اتمی کربن برابر با 12.00000 amu نیست بلکه برابر با 12.01115 amu است که از حضور ایزوتوپهای مختلف کربن موجود در طبیعت ناشی می‌شود.

با به کار بردن رابطه $E = mc^2$ می‌توان هم ارز انرژی یک amu را بر حسب ذول یا الکترون ولت بیان کرد. این محاسبه را به داشجو و آگذار می‌کنیم. نتیجه محاسبه به صورت زیر است

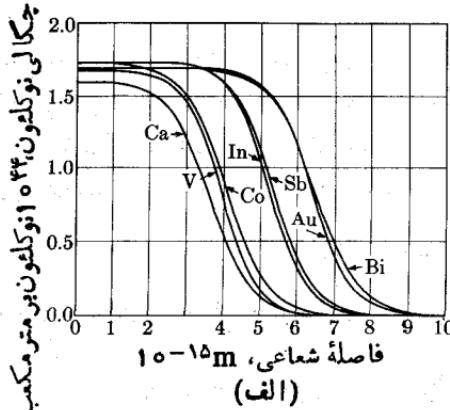
$$1 \text{ amu} = 931.478 \times 10^8 \text{ eV} = 931.478 \text{ MeV}$$

یا در حدود یک جیگا الکترون ولت (1 GeV).

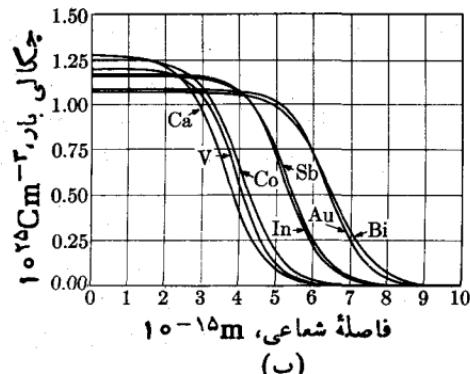
۴۰.۷ خواص هسته

برای بدست آوردن اطلاعاتی درمورد طبیعت نیروهای نگهدارنده پروتونها و نوترونها موجود در هسته، دانشمندان، علاوه بر بار و جرم، چندین خاصیت فیزیکی هسته را تحلیل کرده‌اند. در اینجا بعضی از این خواص را بررسی می‌کنیم.

۱. اندازه. هرگاه فرض کنیم که هسته کروی است، می‌توانیم اندازه آن را بر حسب R شعاع آن بیان کنیم. با این حال، باید این مفهوم شعاع هسته‌ای را با قید اختیاط به کار ببریم. در اینجا تأکید می‌کنیم که نباید هسته را به صورت یک گلوبله بیلیارد با سطح کاملاً مشخص تصور کنیم. مقدار شعاع بستگی به آن دارد که چه خاصیت هسته‌ایی را برای تعیین شعاع انتخاب کنیم. چگالی ماده هسته‌ای، مطابق آنچه در شکل ۲۰.۷ (الف) نشان داده شده است، با فاصله از مرکز هسته تغییر می‌کند. برای یک فاصله قابل توجه از مرکز، چگالی تقریباً ثابت است و سپس به تدریج کاهش می‌یابد و در نزدیکی سطح هسته به صفر می‌رسد. بنا بر این می‌توان شعاع هسته (R) را به صورت فاصله از مرکز هسته تا جایی که چگالی هسته‌ای به مقدار $1/2$ کاهش یافته است تعریف نمود. به عنوان مثال، با اندازه گیری اختلاف انرژی ناشی از برهم کنش کولنی میان ایزوبارهای مجاور (یعنی، میان هسته‌های ایزوباری که فقط به مقدار یک واحد در Z باهم اختلاف دارند) یا با تحلیل انواع مختلف فرایندهای هسته‌ای، از قبیل پراکندگی نوترون‌های تند قوسط هسته‌ها، می‌توان این شعاع R را بدست آورد.



(الف)



(ب)

شکل ۲۰۷ (الف) چگالی هسته‌ای و (ب) چگالی بار بر حسب توابعی از فاصله شعاعی.

نتیجهٔ تجربی مؤید آن است که شعاع هسته‌ای با $A^{1/3}$ که در آن A عدد جرمی هسته است متناسب است. یعنی

$$R = r_0 A^{1/3} \quad (2.7)$$

که در آن r_0 مقداری ثابت و برای تمام هسته‌ها یکسان است. مقدار قابل قبول آن عبارت است از

$$r_0 = 1.54 \times 10^{-15} \text{ m}$$

ضمناً این امکان وجود دارد که توزیع بار در داخل هسته را تعیین و به کمک آن، شعاع هسته‌ای را برآورد کرد. آزمایش‌های انجام شده با الکترونها و میونهای خیلی تندر شان می‌دهند که توزیع بار طوری است که در شکل ۲۰۷ (ب) نشان داده شده است. شعاع توزیع بار کوچکتر از شعاع توزیع جرم است و با مقدار زیر متناظر است

$$r_0 \approx 1.2 \times 10^{-15} \text{ m}$$

بعضی هسته‌ها کاملاً کروی نیستند و می‌توان آنها را به صورت بیضوی یا حتی گلابی شکل در نظر گرفت.

چون حجم کره مساوی با $\frac{4}{3}\pi R^3$ است، از معادله (۲.۷) نتیجه می‌گیریم که حجم هسته برابر است با

$$V = \frac{\frac{4}{3}\pi r_0^3 A}{3} = 1.12 \times 10^{-45} A \text{ m}^{-3}$$

یعنی، حجم یک هسته با تعداد نوکلئونها (A) متناسب است. این موضوع نشان می‌دهد که نوکلئونها در فواصل میانگین ثابتی که مستقل از تعداد ذرات است قرار می‌گیرند به گونه‌ای که

حجم به ازای هر نوکلئون یک کمیت ثابت است، و برای تمام هسته‌ها نیز یکسان است. وضع مشابهی نیز برای مولکول‌ها در مایع یا جامد موجود است.

نتیجه‌دیگر آن است که ماده هسته چگالی‌ثابتی دارد. این نتیجه‌را می‌توان به صورت ذیر به دست آورد: جرم هر هسته با عدد جرمی A به طور تقریب بارابطه ذیر داده می‌شود

$$M = 1.66 \times 10^{-27} A \text{ kg}$$

بنابراین میانگین چگالی ماده هسته‌ای عبارت است از

$$\rho = \frac{M}{V} = \frac{1.66 \times 10^{-27} A \text{ kg}}{1.12 \times 10^{-45} A \text{ m}^3} = 1.49 \times 10^{18} \text{ kg m}^{-3}$$

که مستقل از A است. این چگالی در حدود 10^{15} مرتبه بزرگتر از چگالی ماده کپه‌ای است و این تصویری از میزان تراکم نوکلئونها در هر هسته را به دست می‌دهد. ضمناً نشان می‌دهد که ماده کپه‌ای اصولاً نهی است زیرا اکثر جرم در هسته متتمرکز شده است.

۲. تکانه زاویه‌ای. برایند تکانه زاویه‌ای هسته (به دلایل تاریخی) اسپین هسته‌ای نام دارد و با $\pm \frac{1}{2}$ نشان داده می‌شود. اسپین پروتونها و نوترونها، مانند الکترونها، برای $\pm \frac{1}{2}$ است. علاوه بر این، پروتونها و نوترونها تکانه زاویه‌ای مداری وابسته به حرکت خود در داخل هسته را نیز دارند. برایند تکانه زاویه‌ای هسته‌ای (یا اسپین) از ترکیب تکانه‌های زاویه‌ای مداری و اسپینهای نوکلئونهای تشکیل‌دهنده هسته به دست می‌آید. اسپین هسته‌ای با عدد کوانتموی I نشان داده می‌شود و بزرگی اسپین هسته‌ای برابر است با $\sqrt{\hbar(I+1)}$. مولفه اسپین هسته‌ای در هر استانی مشخص نیز با $m_I \hbar$ داده می‌شود که در آن m_I بسته به اینکه I عدد درست یا نیمدرست باشد، مقادیر ذیر را می‌تواند بگیرد: ۰ یا $\pm \frac{1}{2}$ ، $\pm \frac{1}{4}$ ، \dots ، $\pm I$. بنابراین تعداد $I+1$ سمتگیری ممکن برای اسپین هسته‌ای وجود دارد. همان‌طور که در بخش ۴.۳ توضیح داده شد، در مکانیک کوانتموی همین قواعد در مورد تکانه‌های زاویه‌ای نیز معتبر ند. به تجربه معلوم شده است که هر گاه زوج باشد مقادیر I اعداد درست و هر گاه A فرد باشد اعداد نیمدرست‌اند و از صفر (${}^4\text{He}$ و ${}^{12}\text{C}$)، تا مقدار ۲ (در ${}^{176}\text{Lu}$) در تغییر ند. جدول ۱.۷ اسپین هسته‌ای را نشان می‌دهد. نتایج به دست آمده نشان می‌دهد که عملاً در تمام هسته‌های زوج-زوج (یعنی هسته‌هایی که تعداد زوجی پروتون و نوترون دارند) مقدار I برابر صفر است. این بدان معنی است که نوکلئونهای مشابه می‌کوشند که تکانه‌های زاویه‌ای خود را در جهنه‌های مخالف با یکدیگر جفت کنند. این خاصیت به‌اثر جفت‌شدنی معروف است. تکانه زاویه‌ای هسته‌های زوج-فرد (یعنی هسته‌هایی که پروتونها یا نوترونها آنها فرد است) نیمدرست است و این فرض که اسپین هسته‌ای بر تکانه زاویه‌ای آخرین نوکلئون یا نوکلئون جفت نشده منطبق است یک فرض معقول به نظر می‌رسد و در موارد زیادی صادق است. هسته‌های

فرد-فرد دارای دونو کلئون جفت نشده‌اند (یک نوترون و یک پروتون) و پیشگویی نتایج تجربی کمی مشکلتر است. ولی، همان‌طور که انتظار می‌رود، تکانه‌های زاویه‌ای آنها به صورت اعداد درست است زیرا تعداد کل زوجی از ذرات و جسد دارد. هر نظریه رضایت‌بخشی در مورد نیروهای هسته‌ای باید بتواند دلیل موجه‌ی برای مقادیر تجربی I ارائه کند.

۳. گشتاور دوقطبی مغناطیسی. با توجه به بخش ۳.۶ یادآوری می‌کنیم که هر بار متحرک یک گشتاور دوقطبی مغناطیسی مداری M_L دارد که با تکانه زاویه‌ای مداری خود یعنی با L متناسب است. رابطه میان این دو کمیت به صورت زیر است

$$M_L = \left(\frac{q}{2m} \right) L$$

بار الکتریکی پروتونها $q = e$ است و بنابراین خواهیم داشت

$$M_L = \left(\frac{e}{2m_p} \right) L \quad (3.7)$$

واضح است که نوترونها بدون بارند و بنابراین گشتاور دوقطبی مغناطیسی مداری ندارند. مؤلفه گشتاور مغناطیسی در طول محور Z برابر است با

$$M_{L,z} = \left(\frac{e}{2m_p} \right) L_z = \left(\frac{e\hbar}{2m_p} \right) m_i = \mu_N m_i$$

که در آن، ثابت زیر مگنتون هسته‌ای نام دارد

$$\mu_N = \frac{e\hbar}{2m_p} = 5.0504 \times 10^{-27} \text{ JT}^{-1} \quad (4.7)$$

هر گاه اسپین ذره S باشد، ذره می‌تواند یک گشتاور دوقطبی مغناطیسی اسپینی اضافی که با رابطه زیر داده می‌شود داشته باشد

$$M_s = g_s \left(\frac{e}{2m_p} \right) S \quad M_{s,z} = g_s \mu_N m_s \quad (5.7)$$

که در آن g_s ثابت مشخصه ذره است و به نسبت ذیرو-مغناطیسی اسپینی معروف است.^۱

^۱ یادآوری می‌شود که برای الکترون $-2e = -g_e$ است (به بخش ۳.۷ مراجعه شود).

$g_{S,I}$ پرتوون برابر 5855 ± 5 است و نشان می‌دهد که M_S با S موازی است (متناظر با یک بار مشت است). با وجودی که نوترون بار الکتریکی ندارد، مشاهده شده است که نوترون نیز یک گشتاور مغناطیسی اسپینی متناظر با $-3826 \pm 3 = g_{S,I}$ دارد. علامت منفی نشان می‌دهد که M_S با S پادموازی است (که متناظر با یک بار منفی است). نتایج بالا نشان می‌دهند که پرتوون و نوترون ساختار پیچیده‌ای دارند که تاکنون توانسته‌ایم آن را دقیقاً مشخص کنیم.

برایند گشتاور دوقطبی هسته‌ای می‌توان از ترکیب گشتاورهای دوقطبی مغناطیسی تمام نوکلئونها، به دست آورد. واضح است که برایند گشتاور دوقطبی مغناطیسی باید با اسپین هسته‌ای I رابطه داشته باشد. این ارتباط، که بسطی از معادله (۵.۷) است، به صورت زیر است

$$\mathbf{M} = g_I \left(\frac{e}{2m_p} \right) \mathbf{I}$$

که در آن، g_I نسبت زیر و مغناطیسی هسته‌ای است. مؤلفه برایند گشتاور دوقطبی مغناطیسی هسته در طول هر امتداد مشخصی را می‌توان با $I_z = g_I(e/2m_p)$ بیان کرد، با توجه به رابطه $I_z = m_I \hbar$ خواهیم داشت

$$M_z = \mu_N g_I m_I \quad (6.7)$$

گشتاورهای مغناطیسی هسته‌ای به صورت ضرایبی از μ_N و به ازای I یعنی $m_I = M_z / \mu_N = g_I / \mu_N$ محاسبه شده‌اند. بتا براین، گشتاورهای مغناطیسی پرتوون و نوترون عبارت اند از $(I=1/2) 1913 \text{ nm}$ و $(I=1) 27927 \text{ nm}$ (با $\mu_p = +27927 \text{ nm}$). جدول ۱.۷ پاره‌ای از مقادیر μ را به دست می‌دهد. هر نظریه رخایت‌بخشی در مورد برهم کشتهای هسته‌ای باید بتواند دلیل موجه‌ی برای مقادیر مشاهده شده μ یا g_I ارائه کند.

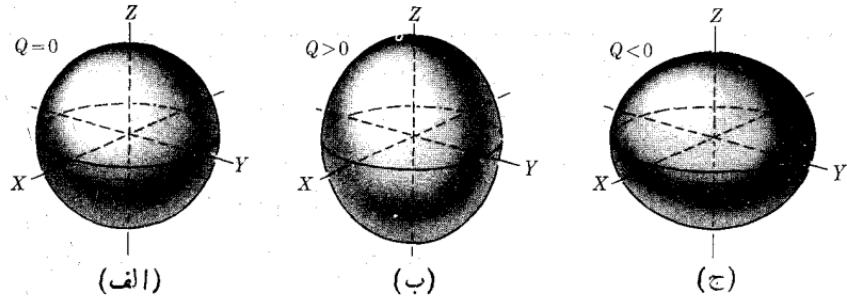
۴. گشتاور چهار قطبی الکتریکی. گشتاور چهار قطبی الکتریکی هر توزیع بار نسبت به راستای مشخصی که با محور Z نمایش داده می‌شود، با رابطه زیر تعریف می‌شود

$$Q' = \sum_i q_i (2z_i^2 - r_i^2)$$

در هسته، تنها پرتوونها هستند که در چهار قطبی الکتریکی شرکت می‌کنند و چون $e = q_i$ است، خواهیم داشت

$$Q' = e \sum_p (2z_p^2 - r_p^2)$$

معولاً چهار قطبی هسته‌ای به صورت $Q = Q'/e$ تعریف می‌شود. واضح است که مقدار Q براسنای محور Z وابسته است. به طور قراردادی، محور Z طوری انتخاب می‌شود که تا



شکل ۳.۰۷ توزیع پسار هتقارن نسبت به محور Z. (الف) کسر، (ب) بیضیوار کشیده شده، و (ج) بیضیوار پخت در قطبین.

حد ممکن با اسپین هسته‌ای I موازی باشد. به گونه‌ای که داشته باشیم $m_I = I$. از این‌رو، گشتاور چهارقطبی الکتریکی هسته‌ای با رابطه زیر تعریف می‌شود

$$Q = \sum_p (3z_p^2 - r_p^2)_{m_I=I} \quad (3.07)$$

در دستگاه $Q = mksC$ بر حسب m^3 بیان می‌شود. گاهی از یکایی به نام بارن استفاده می‌شود. هر بارن برابر است با $10^{-28} m^2$. هر گاه پرتوهایها با تقارن کروی توزیع شده باشند $\Rightarrow Q = 0$ خواهد بود. از این‌رو، مقدار Q نشانه خوبی برای درجه دوربودن هر هسته از شکل کروی است. هر گاه Q مثبت باشد، هسته باید به یک بیضیوار کشیده شده در قطبین و هر گاه منفی باشد، هسته باید به یک بیضیوار پخت در قطبین شیوه باشد (شکل ۳.۰۷). از لحاظ نظری می‌توان نشان داد که هسته‌های با $I = 0$ یا $I = 1/2$ دارای مقدار $Q = 0$ اند. این نتیجه را تجربه نیز تأیید کرده است. جدول ۱.۰۷ مقدار Q را برای تعدادی از هسته‌ها نشان می‌دهد. شکل ۴.۰۷ نیز گشتاورهای چهارقطبی الکتریکی مشاهده شده چند هسته را نشان می‌دهد. توجه کنید که بعضی هسته‌ها گشتاور چهارقطبی الکتریکی بزرگ و غیرعادی دارند و این خود معرف تغییر شکل خیلی زیاد این هسته‌هاست. مجدداً تأکید می‌کنیم که هر نظریه رضایتبخشی در مرور بر هم کشته‌ای هسته‌ای باید بتواند دلیل موجه‌ی برای مقادیر مشاهده شده Q ارائه کند.

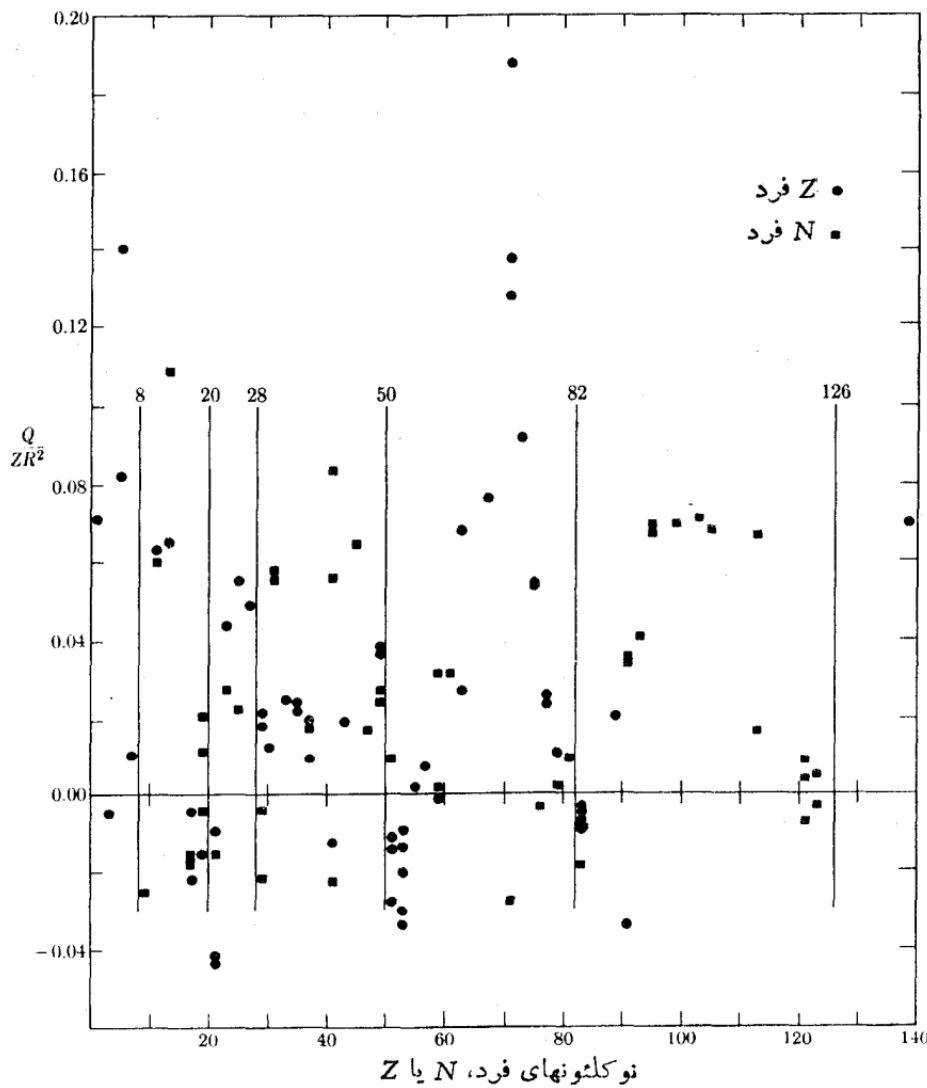
۵. پاریته. حالتهای هسته‌ای بسته به ساختار تابع موجه‌ای توصیف کننده این حالتها یک پاریتی معین، زوج یا فرد، دارند. هر تابع موج هسته‌ای با تابع موجه‌ای متناظر با هر یک از نوکلئونها وابسته است. از این‌رو، پاریته حالتهای هسته‌ای با حرکات نوکلئونی ارتباط خیلی نزدیک دارد. با این حال چون این موضوع خیلی پیچیده است، در اینجا داخل بحث آن نمی‌شویم.

جدول ۱۰۷ خواص پاره‌ای از نوکلیدها.

نومر نوکلید	جرم اتمی amu	اپسین	گستاور دوقطبی مغناطیسی، nm	گستاور چهارقطبی الکترویکی، m ^{-۲۸}
¹ n	۱۰۰۰۸۶۶۵	۱/۲	-۱۹۹۱۳۱	۰
¹ H	۱۰۰۰۷۸۲۵	۱/۲	۲۰۷۹۴۲۷	۰
¹ H	۲۰۰۱۴۱۰۲	۱	۰۰۸۵۷۴	۰۰۰۰۲۸۲
² He	۳۰۰۱۶۹۸۹	۱/۲	-۲۰۱۲۷۵	۰
² H	۳۰۰۱۶۰۵۰	۱/۲	۲۰۹۷۸۸۹	۰
³ He	۴۰۰۰۲۶۰۳	۰	۰	۰
³ Li	۷۰۰۱۶۰۰۴	۳/۲	۳۰۲۵۶۳	-۰۰۰۴۵
⁴ C	۱۲۰۰۰۰۰۰	۰	۰	۰
¹³ C	۱۳۰۰۰۳۳۵	۱/۲	۰۰۷۰۰۲۴	۰
¹⁴ N	۱۴۰۰۰۳۰۷	۱	۰۰۴۰۳۶	۰۰۰۷
¹⁵ N	۱۵۰۰۰۰۱۱	۱/۲	-۰۰۲۸۳۱	-۰۰۰۷
¹⁶ O	۱۵۰۹۹۴۹۲	۰	۰	۰
¹⁷ O	۱۶۰۹۹۹۹۱۳	۵/۲	-۱۰۸۹۳۷	-۰۰۰۴۶
²¹ Na	۲۰۰۹۹۳۹۵	۳/۲	-۰۰۶۶۱۸	۰۰۰۹۳
²⁷ Al	۲۶۰۹۸۱۵۳	۵/۲	۳۰۶۴۱۴	۰۰۱۱۵
³⁵ Cl	۳۴۰۹۶۸۸۵	۳/۲	۰۰۸۲۱۸	۰۰۰۸۰
⁴⁰ Ca	۳۹۰۹۶۲۶۰	۰	۰	۰
⁴⁰ Ca	۴۲۰۹۵۸۷۸	۷/۲	-۱۰۳۱۷۲	-۰۰۱۲۰
⁵⁶ Fe	۵۵۰۹۳۴۹	۰	۱۰۰۶	
⁵⁷ Fe	۵۶۰۹۳۵۴	۱/۲	۰۰۰۹۰۵	
⁵⁸ Co	۵۹۰۹۳۳۸	۵	۳۰۸۱۰۰	
⁶³ Cu	۶۲۰۹۲۹۶	۳/۲	۲۰۲۲۶۰	-۰۰۱۸۰
⁷⁹ Br	۷۸۰۹۱۸۳	۳/۲	۲۰۱۰۶۰	۰۰۳۱۰

جدول ١٠٧ (ادامه)

نوكلييد	جرم اتمي amu	اسpin	كشناور دوقطي مغناطيسى nm	كشناور چهارقطبي المتر يكى, m^2
$^{88}_{40}\text{Sr}$	٨٧٦٥٥٦٤	٠	—	—
$^{93}_{41}\text{Nb}$	٩٢٣٩٥٦٤	٩/٢	٦٠١٦٧٥	—٥٥٢٢٥
$^{103}_{45}\text{Rh}$	١٠٢٣٩٥٤٨	١/٢	٠	٠
$^{114}_{48}\text{Cd}$	١١٣٣٩٥٣٤	٠	٠	٠
$^{127}_{51}\text{I}$	١٢٦٣٩٥٤٥	٥/٢	٢٠٨٠٨٠	—٥٥٧٩٥
$^{155}_{64}\text{Gd}$	١٥٤٣٩٩٢٧٧	٣/٢	—٥٥٢٧٥٥	١٥٣٥٥
$^{175}_{71}\text{Lu}$	١٧٤٣٩٩٤٠٩	٧/٢	٢٠٢٣٥٥	٥٥٦٥٥
$^{176}_{71}\text{Lu}$	١٧٥٣٩٩٤٢٧	٧	٣٠١٨٠٥	٨٥٠٥٥
$^{177}_{71}\text{Lu}$	١٧٦٣٩٩٤٣٩	٧/٢	٢٠٢٤٥٥	٥٥٤٥٥
$^{180}_{72}\text{Hf}$	١٧٩٣٩٩٤٦٨	٠	٠	٠
$^{186}_{75}\text{Re}$	١٨٤٣٩٨٥١	٥/٢	٣٠١٧١٦	٤٥٦
$^{208}_{82}\text{Pb}$	٢٠٨٣٩٨٩٢	٠	٠	٠
$^{209}_{83}\text{Bi}$	٢٠٨٣٩٨٠٤	٩/٢	٤٥٠٨٠٢	—٥٥٣٤٥
$^{227}_{87}\text{Ac}$	٢٢٧٣٠٢٧٨	٣/٢	١٣١	١٣٧
$^{232}_{92}\text{U}$	٢٣٣٣٠٣٩٥	٥/٢	٥٠٥٤	٣٣٥
$^{235}_{92}\text{U}$	٢٣٥٣٠٤٣٩	٧/٢	٥٠٣٥	٤٣١
$^{238}_{92}\text{U}$	٢٣٨٣٠٥٥٨	٠	٠	٠
$^{240}_{94}\text{Pu}$	٢٤٠٣٩٤٢٣٦	٥/٢	—٥٥٧٣٥	٥٥٦٥٥



شکل ۱۰.۷ گشتاورهای چهارقطبی الکتریکی برای هسته‌های با A فرد. عرض‌منحنی پر حسب Q/ZR^2 درجه‌بندی شده است که معرف خوبی برای انحراف از شکل کروی است.

مثال ۱۰.۷ انرژی پتانسیل دافعه ناشی از برهم‌کنش کولنی میان پروتونها را در یک هسته محاسبه کنید.

حل: انرژی الکتریکی یک کره باردار همگن، با بار کل Q و شعاع R عبارت است از

$$E_{p(c)} = \frac{3}{5} \frac{Q^2}{4\pi\epsilon_0 R}$$

با فرض اینکه Z پروتون موجود در هسته به طور یکنواخت توزیع شده باشد، با قراردادن $E_{p(c)}$ به جای Q و مقدار داده شده در معادله (۲.۷) به جای R می‌توانیم انرژی کولنی، $E_{p(c)}$ هسته را محاسبه کنیم

$$E_{p(c)} = \frac{3}{5} \frac{Z^2 e^2}{4\pi\epsilon_0 R} = \frac{3}{5} \left(\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r_0} \right) \frac{Z^2}{A^{1/3}}$$

با قراردادن مقادیر عددی نتیجه زیر به دست می‌آید

$$E_{p(c)} = 9.87 \times 10^{-14} Z^2 A^{-1/3} J = 9.87 Z^2 A^{-1/3} \text{ MeV} \quad (2.7)$$

چون، بار الکتریکی به جای اینکه بر روی حجم هسته‌ای به طور یکنواخت توزیع شود، در محل پروتونها متغیر شده است، باید به جای Z^2 از $(Z-1)Z$ استفاده کنیم. زیرا هر یک از Z پروتون فقط با $(Z-1)$ پروتون باقیمانده برهم کنش می‌کند. این تصحیح مخصوصاً برای هسته‌های با Z کوچک، از قبیل هلیوم، بسیار مهم است. بعنوان مثال، برای ${}^4_2\text{He}$ با $Z=2$ و $A=4$ (با به کار بردن فرمول تصحیح شده) خواهیم داشت

$$E_{p(c)} = 5.776 \text{ MeV}$$

و برای ${}^{238}_{92}\text{U}$ ، با $Z=92$ و $A=238$ ، مقدار $E_{p(c)} = 879 \text{ MeV}$ را به دست می‌آوریم. مشاهده می‌شود که به دلیل وجود جمله Z^2 ، انرژی دافعه کولنی به سرعت زیادی با تعداد پروتونها افزایش می‌یابد. در صورتی که بر هم کنش هسته‌ای به اندازه کافی قوی و جاذبه‌ای باشد، هسته پایدار خواهد بود. این انرژیهای الکتریکی را باید با انرژیهای آتشها و مولکولها، که در حدود چند الکترون ولتاژ، مقایسه کرد. دلیل این اختلاف زیاد در آن است که پروتونهای موجود در هسته، در مقایسه با وضعی که الکترونها در اتم دارند، در فواصل خیلی نزدیکتری نسبت به یکدیگر قرار گرفته‌اند؛ فاصله جدایی پروتونها در حدود یک صدهزار میانگین فاصله جدایی الکترونها موجود در اتمها یا مولکولهاست، و انرژی آنها در حدود 100000 مرتبه بیشتر از انرژی متناظر در الکترونهاست.

۵.۷ انرژی بستگی هسته‌ای

با مطالعه انرژی بستگی هسته‌ها، یعنی انرژی لازم برای جدا کردن نوکلئونهای تشکیل دهنده یک هسته، می‌توان تصوری از شدت برهم کنش هسته‌ای به دست آورد. جرم هر هسته به طور قابل توجهی کمتر از مجموع جرم نوکلئونهای تشکیل دهنده آن است. بعنوان مثال، در مورد دوترون، $m_d = 2.014102 \text{ amu}$ در حالی که جرم پروتون و نوترون برابر است با

$$m_p = 19007825 \text{ amu} \quad \text{و} \quad m_n = 19008665 \text{ amu}$$

مجموع این دو مقدار برابر است با 190046490 amu که به مقدار 19004388 amu بزرگتر از m_p است. این اتلاف جرم در بحث انرژی بستگی توضیح داده می‌شود. یک پروتون و یک نوترون در حال سکون را که به قدر کافی از یکدیگر دور نظر می‌گیریم، به طوری که هیچ برهم کنشی میان آنها وجود نداشته باشد. در این صورت، انرژی کل آنها عبارت است از مجموع جرم‌های سکون آنها یعنی

$$E = m_p c^2 + m_n c^2 = (m_p + m_n) c^2$$

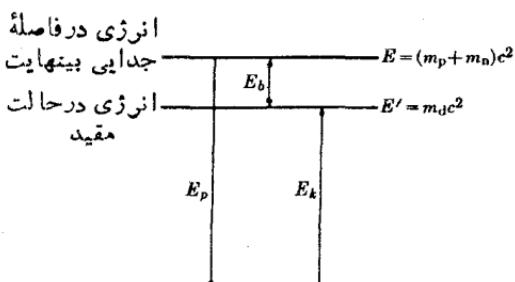
اگرچه فرض می‌کنیم که این دو ذره این قدر نزدیک‌اند که بر اثر برهم کنش هسته‌ای خود، هسته دوترون را تشکیل می‌دهند. انرژی پتانسیل هسته‌ای آنها را با E_p نمایش می‌دهیم. این دو ذره حول مرکز جرم‌شان در حرکت‌اند و از این‌رو، انرژی جنبشی آنها برابر با E_k است. بنابراین، در این حالت انرژی کل آنها برابر خواهد بود با

$$E' = (m_p + m_n) c^2 + E_k + E_p$$

اما هرگاه نیروهای هسته‌ای جاذبه‌ای و انرژی پتانسیل نیز در بینهایت مساوی با مقدار صفر انتخاب شود، E_p منفی خواهد بود. ضمناً چون دوترون سیستم پایداری است، قدر مطلق E_p باید بزرگتر از E_k باشد به گونه‌ای که $E_k + E_p$ منفی شود (یادآوری می‌شود که در مورد اتم هیدروژن و همچنین در تمام سیستمهای مقید، انرژی کل بدون در نظر گرفتن انرژی جرم منفی است). بنابراین، E' کوچکتر از E خواهد بود یا به عبارت دیگر، هنگامی که سیستم شامل دو نوکلئون مقید تشکیل شود، انرژی آزاد می‌شود. مقدار انرژی آزاد شده برابر است با

$$E_b = E - E' \quad (9.7)$$

که انرژی بستگی سیستم نامیده می‌شود. برای جدا کردن پروتون و نوترون، این مقدار انرژی باید به دوترون داده شود. شکل ۵.۷ این روابط را بدروشنی نشان می‌دهد. انرژی بستگی هسته‌ای در مورد دوترون معادل است با انرژی یونش در مورد اتم هیدروژن.



شکل ۵.۷ انرژی بستگی دوترون.

با استفاده از رابطه $E' = m_d c^2$ می‌توان جرم «مؤثر» سیستم $n-p$ را تعریف کرد که مقدار آن برای $m_p + m_n$ از m_d کوچکتر است. بنابراین، انرژی بستگی دوترون عبارت است از

$$\begin{aligned} E_b &= (m_p + m_n)c^2 - m_d c^2 = (m_p + m_n - m_d)c^2 \\ &= 931.48(m_p + m_n - m_d) \text{ MeV} \end{aligned}$$

در عبارت آخر، جرمها باید بر حسب یکای جرم اتمی بیان شوند. با توجه به مقدار

$$m_p + m_n - m_d = 550.2388 \text{ amu}$$

انرژی بستگی دوترون برای بر $E_d = 25224 \text{ MeV}$ خواهد بود. این مقدار برابر انرژی لازم برای جدا کردن پروتون و نوترون موجود در یک هسته دوترون، یا انرژی رها شده در هنگامی است که یک پروتون و یک نوترون در حال سکون با یکدیگر ترکیب می‌شوند و هسته دوترون را تشکیل می‌دهند. از مقایسه این انرژی با نتیجه معادل برای هیدروژن، که انرژی بونش (یا بستگی) آن فقط برای $eV = 13$ است، نتیجه می‌گیریم که برهم کنش هسته‌ای در حدود 10^9 مرتبه قویتر از برهم کنشهای الکترومغناطیسی است. ضمناً در واکنشهای شیمیایی هیچ تغییر قابل اندازه گیری در جرم مشاهده نمی‌شود زیرا انرژی موجود در اکثر فرایندهای الکترومغناطیسی نسبتاً کوچک است (در حدود چند الکترون ولت) و تغییر جرم متناظر با آن در حدود میلیاردیم واحد جرم به ازای هر اتم است.

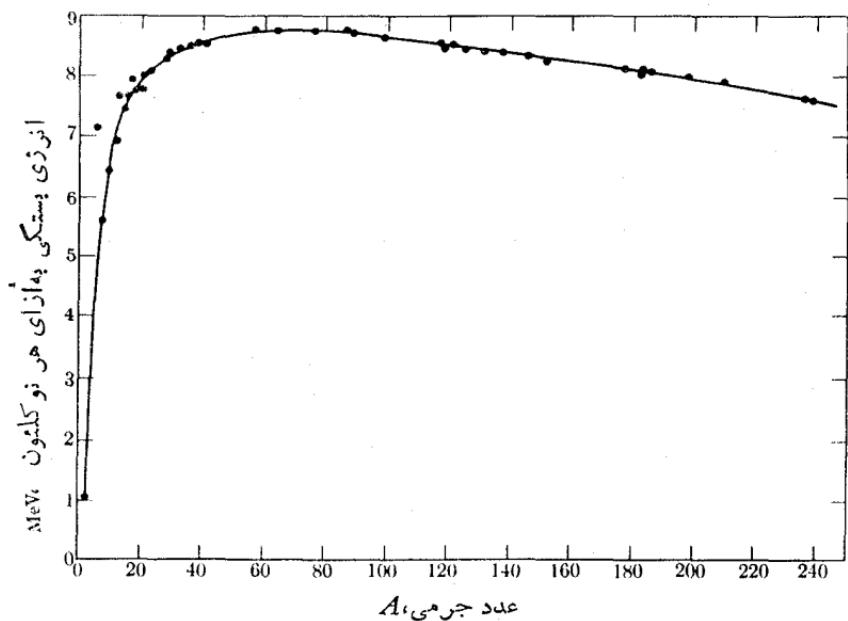
برای هسته‌ای به جرم M که از A نوکلئون، یعنی Z پروتون و $A-Z$ نوترون، تشکیل شده است، انرژی بستگی (یعنی انرژی لازم برای جدا کردن تمام نوکلئونها) عبارت است از

$$\begin{aligned} E_b &= [Zm_p + (A-Z)m_n - M]c^2 \\ &= 931.48[Zm_p + (A-Z)m_n - M] \text{ MeV} \end{aligned} \quad (10.7)$$

در رابطه دوم تمام جرمها باید بر حسب واحد جرم اتمی بیان شوند.

بهترین شاخص برای پایداری هسته‌ها میانگین انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون، یعنی E_b/A است که مقدار آن برای هسته‌های مختلف در شکل ۷.۶ نشان داده شده است. همان‌طور که در شکل دیده می‌شود این مقدار، برای هسته‌های واقع در ناحیه عدد جرمی $A=60$ به بیشینه مقدار خود می‌رسد. بنابراین، هرگاه دو هسته سبک به یکدیگر پیووندند و هسته‌ای با جرم متوسط تشکیل دهند (فرایندهای که به همچوشی معروف است)، مقداری انرژی آزاد خواهد شد و هرگاه هسته سنگینی به دوپاره با جرم متوسط تقسیم شود (فرایندهای که به شکافت معروف است) باز هم مقداری انرژی آزاد خواهد شد.

اینکه انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون، عملاً مقدار ثابتی است (در بالای $A=10$ تغییر فقط در حدود ۱۰ درصد است) نشان می‌دهد که هر نوکلئون صرف نظر از تعداد کل



شکل ۶.۷ انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون بر حسب تابعی از عدد جرمی.

نوکلئونها، فقط با نوکلئونهای مجاور خودش برهمنش می‌کند. این خاصیت را اشباع می‌گویند. درمولکولها نیز این اثر اشباع مشاهده شده است و در آن انرژی بستگی دواتم علاوه‌مستقل از سایر اتفاهات موجود درمولکول است. وضع مشابهی نیز در مایعات و جامدات وجود دارد.

در حدود سال ۱۹۳۵، وایتسکر، فیزیکدان آلمانی، یک عبارت تجربی برای انرژی بستگی هسته به دست آورد. همان طور که قبلاً گفته‌یم، انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون تقریباً ثابت است و بنابراین، انرژی بستگی کل یک هسته باید با تعداد کل نوکلئونها یا عدد جرمی A متناسب باشد، یعنی $E_b = a_1 A$ که در آن a_1 ثابت تناسب است. با وجود این، نوکلئونهای واقع در نزدیکی سطح هسته نسبت به نوکلئونهای موجود در داخل آن کمتر مقیدند زیرا با تعداد کمتری نوکلئون برهمنش می‌کنند. از این‌رو مجبوریم که اولین براورد خود در مورد E_b را با افزودن یک جملهٔ منفی تصحیح کنیم. چون این موضوع یک اثر سطحی است، جملهٔ جدید باید با مجدد شعاع هسته‌ای متناسب باشد، یا، با توجه به معادله (۲.۷) با $A^{2/3}$ متناسب باشد. بنابراین می‌توان نوشت

$$E_b = a_1 A - a_2 A^{2/3}$$

اکنون باید انرژی دافعه کولنی پرتو نهای را که در آن نیز انرژی بستگی کاهش می‌یابد بررسی کنیم. از مثال ۱.۷ نتیجه گرفتیم که تصمیم‌گیر کولنی باید با $Z^2 A^{-1/3}$ متناسب باشد. بنابراین می‌توان نوشت

$$E_b = a_1 A - a_2 A^{2/3} - a_3 Z^2 A^{-1/3}$$

جمله دیگری که انرژی بستگی را کاهش می‌دهد انرژی جنبشی نوکلئونهاست. همچنانکه در مثال ۱۳.۳ اخواهیم دید، انرژی جنبشی نوکلئونها با $A + 5(N-Z)^2 A^{-1/9}$ متناسب است. قسمت اول را که با A متناسب است، می‌توان در جمله $a_1 A - a_4 (N-Z)^2 A^{-1}$ قرار داد. بنابراین تصحیح انرژی جنبشی موجب می‌شود که یک جمله به صورت $a_1 A - a_4 (N-Z)^2 A^{-1}$ اضافه کنیم، بنابراین

$$E_b = a_1 A - a_2 A^{2/3} - a_3 Z^2 A^{-1/3} - a_4 (N-Z)^2 A^{-1} \quad (11.7)$$

از امتحان کردن این معادله با مقادیر تجربی E_b که از معادله (۱۰.۷) بدست می‌آیند، می‌توانیم چهار ثابت بالا را تعیین کنیم. هرگاه ثابتها طوری انتخاب شوند که با انرژی بستگی هسته‌های با A فرد (یعنی، Z فرد و N زوج، یا بر عکس) مطابقت کنند، مشاهده خواهیم نمود که انرژی بستگی هسته‌های با A زوج به طور سیستماتیک دریکی از دو طرف مقادیر داده شده با معادله (۱۱.۷) قرار می‌گیرند، به این ترتیب که، هسته‌های زوج-زوج از اینکه معادله (۱۱.۷) بهترین وجه با تمام هسته‌های با $A > 10$ مطابقت داشته باشد، لازم است که جمله تصحیحی δ را اضافه کنیم، به گونه‌ای که

	Z	N	A
$\delta = \begin{cases} +a_5 A^{-3/4} \\ 0 \\ -a_5 A^{-3/4} \end{cases}$	زوج زوج فرد	زوج فرد زوج فرد	زوج فرد زوج زوج

این جمله به انرژی تزویج هسته‌ها مر بوط می‌شود. این گفته به این معنی است که به علت اثر تزویج که در بخش (۴.۷) بیان شد، به نظر می‌رسد که بر هم کنش هسته‌ای به سمتگیری نسبی تکانه‌های زاویه‌ای نوکلئونها وابسته است. بنابراین بر حسب آنکه تکانه زاویه‌ای چه تعدادی از زوج نوکلئونها در جهت‌های مخالف (یا جفت شده) باشند، در مقدار انرژی بستگی تأثیر خواهد داشت. این تعداد در هسته‌های فرد-فرد، نسبتاً کم و در هسته‌های زوج-زوج نسبتاً زیاد است و در نتیجه، انرژی بستگی هسته‌های زوج-زوج بزرگتر است.

بهترین مقدار برای ثابتها، که بر حسب MeV بیان می‌شوند، عبارت اند از

$$a_1 = 15.760, \quad a_2 = 17.810, \quad a_3 = 5.711,$$

$$a_4 = 23.702, \quad a_5 = 34$$

در اینجا به دانشجو پیشنهاد می‌کنیم که صحت معادله (۱۱.۷) را با به کار بردن آن در مورد چند هسته بررسی کند.

با توجه به معادله (۱۰.۷) معلوم می‌شود که جرم هر هسته را می‌توان به صورت ذیر بیان کرد

$$\begin{aligned} M &= Zm_p + (A-Z)m_n - E_b/c^2 \\ &= Zm_p + (A-Z)m_n - a'_1 A + a'_2 A^{1/2} + a'_3 Z^2 A^{-1/2} \\ &\quad + a'_4 (N-Z)^2 A^{-1} - \delta' \end{aligned} \quad (12.7)$$

مقادیر ثابت‌های ظاهر شده در معادله (۱۲.۷)، هنگامی که بر حسب یکای جرم اتمی بیان می‌شوند، عبارت‌اند از

$$\begin{aligned} a'_1 &= 1569 \times 10^{-2}, & a'_2 &= 1591 \times 10^{-2}, & a'_3 &= 7563 \times 10^{-4}, \\ a'_4 &= 2554 \times 10^{-2}, & a'_5 &= 36 \times 10^{-2} \end{aligned}$$

مثال ۲۰۷ اختلاف در جرم هسته‌های «آینه‌ای»، یعنی هسته‌هایی که A آنها فرد و یکسان است اما عدد Z در یکی برابر با عدد N در دیگری است و بر عکس. به عنوان مثال، ${}^{23}_{11}\text{Na}$ و ${}^{23}_{12}\text{Mg}$ یک زوج هسته‌آینه‌ای و هسته‌های ${}^{22}_{11}\text{Na}$ و ${}^{22}_{12}\text{Mg}$ نیز یک زوج هسته‌آینه‌ای دیگر است.

حل: هسته‌های آینه‌ای با A فرد را در نظر می‌گیریم که فقط به مقدار یک واحد در N و Z باهم اختلاف دارند، یعنی یکی به صورت (N, Z) و دیگری به صورت $(N-1, Z+1)$ است. چون برای هر دو هسته A فرد است، می‌توان از جمله انسرٹی تزویج صرف نظر کرد. ضمناً با توجه به $N-Z = \pm 1$ ، جمله انسرٹی جنبشی نیز حذف می‌شود و در نتیجه خواهیم داشت

$$\begin{aligned} M_{Z+1} - M_Z &= m_p - m_n + a'_4 [(Z+1)^2 - Z^2] A^{-1/2} \\ &= m_p - m_n + a'_4 (2Z+1) A^{-1/2} \end{aligned}$$

در واقع چون هسته‌های آینه‌ای هسته‌ها بی سبک‌اند (یعنی در آنها Z کوچک است)، همان‌طور که در مثال ۱۰.۷ نشان داده شد، برای جمله کولنی باید به جای Z^2 از $(Z-1)^2$ استفاده شود. از این رو

$$\begin{aligned} M_{Z+1} - M_Z &= m_p - m_n + 2a'_4 Z A^{-1/2} \\ &= (-1.526 \times 10^{-2}) \times 10^{-2} \text{amu} \end{aligned}$$

با استفاده از این معادله می‌توان مقدار a'_4 را به کمک مقدار مشاهده شده جرم هسته‌های آینه‌ای بدست آورد. از روی مقدار اندازه گیری شده a'_4 نیز می‌توان ثابت r را برای

شعاع هسته‌ای تعیین کرد. پیشنهاد می‌کنیم که دانشجو این فرمول را در مورد دو حالت گفته شده بالا به کار برد.

مثال ۳۰۷ عدد اتمی پایدار ترین هسته را بازای عدد جرمی مشخص A محاسبه کنید.

حل: پایدار ترین هسته با عدد جرمی مشخص A هسته‌ای است که مقدار انرژی بستگی آن بیشترین است. بنابراین، با ثابت فرض کردن A باید $\frac{\partial E_b}{\partial Z}$ را محاسبه کنیم و آن را معادل با صفر قرار دهیم. با توجه به عبارت E_b که بسا معادله (۱۱.۷) داده شده است و با در نظر گرفتن $N - Z = A - 2Z$ خواهیم داشت

$$\frac{\partial E_b}{\partial Z} = -2a_3ZA^{-1/3} + 4a_4(A - 2Z)A^{-1} = 0$$

با قراردادن مقادیر عددی a_3 و a_4 نتیجه زیر به دست می‌آید

$$Z = \frac{A}{2 + 0.5157A^{1/3}} \quad (13.7)$$

برای هسته‌های سبک، که مقدار A آنها کوچک است، از جمله دوم واقع در مخرج کسر می‌توان چشمپوشی کرد و در نتیجه به طور تقریبی خواهیم داشت $Z \approx A/2$. نتیجه فوق به طور تجربی نیز تأیید شده است. در اینجا نیز پیشنهاد می‌کنیم که دانشجو منحنی Z بر حسب تابعی از A تا ۲۴۰ (با درجات ۲۰ تایی) را رسم و آن را با شکل ۱۰.۷ مقایسه کند.

۶.۷ نیروهای هسته‌ای

در این بخش، خواص اصلی نیروهای هسته‌ای را به طور خلاصه بیان می‌کنیم.

۱. نیروهای هسته‌ای کوتاه‌برد برد کوتاه بدان معنی است که تنها هنگامی که ذرات برهم کنش کننده در فاصله خیلی نزدیکی (در حدود 10^{-15} m یا کمتر) از یکدیگر قرار دارند، نیروی هسته‌ای قابل توجه است. در فواصل بزرگتر، نیروی هسته‌ای قابل چشمپوشی است. می‌توانیم کوتاه‌برد بودن نیروی هسته‌ای را به این دلیل بدانیم که در فواصل بزرگتر از 10^{-14} m ، که بسا ابعاد هسته‌ای متناظر است، برهم کنشی که پراکندگی نوکلئونها را تنظیم و اتمها را در داخل مولکولها گروه بندی می‌کند، برهم کنشی الکترو-مغناطیسی است. اگر نیروی هسته‌ای بلند برد بود، در بحث مربوط به تشکیل مولکولها، برهم کنش هسته‌ای میان هسته‌های اتمی عملده می‌شد و بهمان طریق که در تشکیل اتمها و مولکولها، برهم کنش الکترو-مغناطیسی بر برهم کنش گرانشی ضعیفتر غالب است، نیروی هسته‌ای نیز بر نیروهای الکترو-مغناطیسی ضعیفتر غلبه می‌کرد.

برد نیروهای هسته‌ای را می‌توان مستقیماً با انجام آزمایش‌های پراکنده‌گی تعیین کرد. به عنوان مثال، فرض کنید پروتونی را به طرف هسته‌ای نشانه می‌رویم. این پروتون هنگام نزدیک شدن به هسته تحت تأثیر دافعه الکتریکی و نیز نیروی هسته‌ای قرار می‌گیرد. هر گاه برد نیروی هسته‌ای با برد نیروی الکتریکی قابل مقایسه باشد، بدون توجه به اینکه پروتون هنگام عبور از کنار هسته در چه فاصله‌ای (دور یا نزدیک) از آن قرار می‌گیرد، حرکت پروتون تحت تأثیر هردو نیرو قرار می‌گیرد و توزیع زاویه‌ای پروتونهای پراکنده شده با نتایج حاصل از پراکنده‌گی الکتریکی خالص (یا کولنی) خیلی اختلاف خواهد داشت. از طرف دیگر، هر گاه برد نیروی هسته‌ای کوچک باشد، آن عده از پروتونهایی که در فاصله‌ای بزرگتر از برد نیروی هسته‌ای از کنار هسته عبور می‌کنند، لزوماً فقط نیروی الکتریکی خالصی را احساس می‌کنند. تنها پروتونهایی که انرژی جنبشی کافی دارند تا بردافعه کولنی غلبه کنند و از نزدیکی هسته عبور کنند، تحت تأثیر نیروی هسته‌ای قرار خواهند گرفت و پراکنده‌گی آنها نیز با پراکنده‌گی کولنی خالص تفاوت خواهد داشت. مورداخیر در تجزیه مشاهده شده است و کوتاه‌پربودن نیروی هسته‌ای را تأیید می‌کند.

۰. به نظر می‌رسد که نیروی هسته‌ای مستقل از بار الکتریکی است. این گفته بدان معنی است که برهم کنش‌های هسته‌ای میان دو پروتون، دونوترون، یا یک پروتون و یک نوترон اساساً یکسان‌اند. به عنوان مثال، دانشمندان به کمک تحلیل پراکنده‌گی پروتون-پروتون و نوترون-پروتون، نتیجه گرفته‌اند که قسمت هسته‌ای در هردو مورد اساساً یکسان است. همچنین واقیعت‌های زیر (الف) تعداد پروتونها و نوترونهای هسته‌ای سبک با ابر است، (ب) انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون تقریباً ثابت است، و (ج) اختلاف جرم هسته‌ای آینه‌ای (مثال ۲۰۷) را می‌توان فقط به اختلاف در انرژی کولنی نسبت داد، نشان می‌دهند که برهم کنش هسته‌ای از بار الکتریکی مستقل است. به همین دلیل تا هنگامی که نیروی هسته‌ای موردنظر است، پروتونها و نوترونها را معادل هم می‌دانند. همان‌طور که قبل گفته شد، به همین دلیل است که این ذرات را نوکلئون می‌نامند.

۱. نیروی هسته‌ای به سمتگیری فسی اسپین نوکلئونهای برهم کنش کننده بستگی دارد. این واقیعت با آزمایش‌های پراکنده‌گی و نیز به کمک تحلیل ترازهای انرژی هسته‌ای تأیید شده است. معلوم شده است که انرژی یک سیستم دو نوکلئونی که در آن، دونوکلئون اسپینهای موازی دارند با انرژی سیستمی که در آن اسپین یک نوکلئون به طرف بالا و دیگری به طرف پایین است، اختلاف دارد. در واقع، حالت دستگاه نوترون-پروتون (دوترون) که در آن، اسپین هردو نوکلئون موازی است ($S = 1$)، محدود است و اگر اسپینهای پاد موازی باشند ($S = 0$) چنین سیستم محدود نمی‌تواند وجود داشته باشد.

۲. نیروی هسته‌ای کاملاً موکری نیست بلکه به سمتگیری اسپینهای نسبت به خط واصل دو نوکلئون بستگی دارد. دانشمندان با توجه به این واقیعت که حتی در ساده‌ترین هسته‌ها

(دوترون)، تکانه زاویه‌ای مداری دو نو کلثون، برخلاف هنگامی که نیر وها مرکزی هستند، نسبت به مرکز جرمشان ثابت نیست، به این نتیجه رسیده‌اند. بنا بر این برای توضیح خواص حالت پایه دوترون، از قبیل گشتاور دوقطبی مغناطیسی و گشتاور چهارقطبی الکتریکی، باید از ترکیب خطی تابع موجهای d (یا $\theta = 0$) و d ($\theta = \pi$) استفاده کنیم. ظاهرآ قسمتی از نیروی هسته‌ای ناشی از برهم کنش نسبتاً قوی اسپین-مدار است. قسمت دیگر، که نیروی قانسودی نام دارد، به برهم کنش میان دو دوقطبی خیلی شباht دارد.

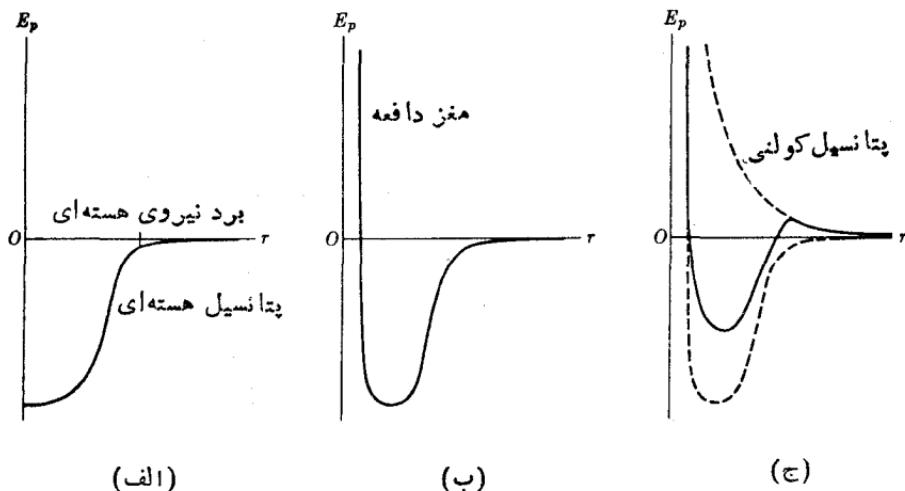
۵. نیروی هسته‌ای یک مغز دافعه دارد. این گفته بدان معنی است که در فواصل کوتاه (یعنی خیلی کوچکتر از برد)، نیروی هسته‌ای به صورت نیروی دافعه در می‌آید. این فرض برای توضیح میانگین فاصله جداگانه ثابت نوکلثونها، که به متناسب بودن حجم هسته‌ای با تعداد کل نوکلثونها منجر می‌شود، وضع شده است و برای توضیح جنبه‌های مشخصی از پراکندگی نوکلثون-نوکلثون نیز به کار می‌رود.

علی‌رغم تمام آنچه در بالا گفته شد، عبارت صحیح مر بوط به انرژی پتانسیل برای برهم کنش هسته‌ای میان دو نوکلثون هنوز کاملاً شناخته نشده است. تاکنون چندین معادله ارائه شده است که یکی از آنها پتانسیل یوکاوا نام دارد و در حدود سال ۱۹۳۵ میلادی به وسیلهٔ یوکاوا فیزیکدان راپنی پیشنهاد شده است. پتانسیل یوکاوا با رابطه زیر داده می‌شود

$$E_p(r) = -E_0 r_0 \frac{e^{-r/r_0}}{r}$$

که در آن E_0 و r_0 دو ثابت تجربی‌اند. ثابت r_0 معرف بردنیروی هسته‌ای است و E_0 تیز شدت برهم کنش را به دست می‌دهد. عامل نمایی کاهشی e^{-r/r_0} انرژی پتانسیل یوکاوا را خیلی سریعتر از انرژی پتانسیل الکتریکی (که به صورت $1/r$ تغییر می‌کند) به سمت صفر نزدیک می‌کند. اما، حتی شک و تردیدهایی در این مورد وجود دارد که آیا برهم کنش هسته‌ای را نیز می‌توان بر حسب یک تابع انرژی پتانسیل، به همان طریق که برهم کنشهای گرانشی و الکترومغناطیسی را توضیح دادیم، توصیف کرد یا نه.

به‌هرحال برای اکثر مسائل، برهم کنش هسته‌ای در انرژی‌های کم را می‌توان به‌طور طرح‌وار با انرژی پتانسیلی که در شکل ۷.۷ (الف) نشان داده شده است نمایش داد. فراتر از یک فاصله مشخص، انرژی پتانسیل عملاً ثابت است، یا به عبارت دیگر، نیرو مساوی با صفر است. در فواصل خیلی کوتاه، باید مغز دافعه را نیز اضافه کرد [شکل ۷.۷ (ب)]. هنگامی که برهم کنشهای $p-p$ و $n-n$ را بررسی می‌کنیم این نوع پتانسیل را باید در معادله شرودینگر قرار دهیم. اما، برای برهم کنش $p-p$ ، لازم است که دافعه کولنی $4\pi\epsilon_0^2$ را نیز، که فقط در خارج برد نیروهای هسته‌ای مهم است، اضافه کنیم [شکل ۷.۷ (ج)]. بنا بر این، حل معادله شرودینگر می‌تواند ویژه‌حالتها را سیستمهای دونوکلثونی را به دست دهد. گاهی برای به‌دست آوردن اطلاعات نیمه‌کمی می‌توانیم پتانسیل هسته‌ای را



شکل ۷.۷ شکل‌های تجربی انرژی پتانسیل هسته‌ای.

با یک چاه پتانسیل مربوطی شکل عوض کنیم. ساختار هسته را نمی‌توانیم همانند اتمها و مولکولها به طور کامل بررسی کنیم زیرا شکل دقیق انرژی پتانسیل هسته‌ای را که باید در معادله شرودینگر قرار دهیم نمی‌دانیم. با وجود این، آگاهی فعلی ما درباره نیروهای هسته‌ای در حدی است که می‌تواند پایه درستی برای بررسی ساختار هسته‌ای فراهم کند.

۷.۷ حالت پایه دوترون

دوترون که از یک پروتون و یک نوترون تشکیل شده است، از ساده‌ترین هسته‌ها به شمار می‌رود (البته اگر هسته‌های دیدرورون را که فقط شامل یک پروتون است کنار بگذاریم)، اصولاً فقط برهم کنش هسته‌ای در پیوند یک نوترون و یک پروتون به یکدیگر نقش فعال دارد (از برهم کنش مغناطیسی کوچکی که از گشتاورهای مغناطیسی آنها ناشی می‌شود می‌توان چشمپوشی کرد). بنابراین، از یک تحلیل مفصلتر در مورد خواص دوترون می‌توان اطلاعات با ارزشی را درباره طبیعت نیروهای هسته‌ای به دست آورد. دوترون تنها یک ویژه حالت دارد (که آشکارا همان حالت پایه است) و انرژی آن برابر است با

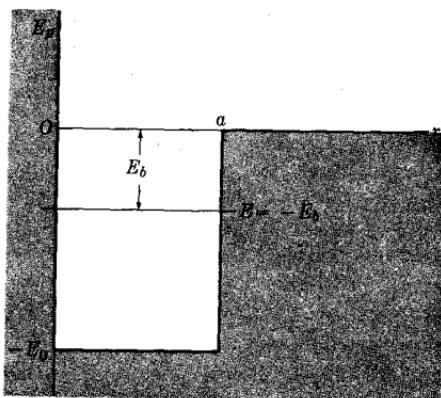
$$E = -E_b = -2224 \text{ MeV}$$

ضمناً اسپین دوترون مساوی با یک است ($I=1$). بنابراین می‌توان فرض کرد که پروتون و نوترون اسپینهای موازی دارند (یعنی، $S=1$) و تکانه زاویه‌ای مداری حرکت نسبی

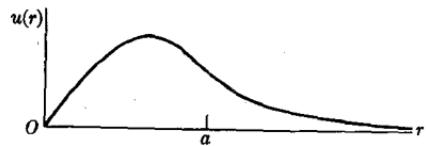
آنها حول مرکز جرم نیز مساوی با صفر است (یعنی، $L = 0$) و به حالت 3S_1 منجر می‌شوده در حالت 3S_1 گشتاور مغناطیسی مداری وجود ندارد و گشتاور مغناطیسی دوترون با یارید مساوی با $131 - 1927 = 8796$ راد $^{-2}$ می‌باشد که خیلی به مقدار تجربی 8574 راد $^{-2}$ می‌گشته است. بنابراین به نظر می‌رسد که فرض ما درباره حالت پایه یک فرض نسبتاً خوب است. با توجه به اینکه نیروهای هسته‌ای مرکزی اند تابع موج دوترون را می‌توان به همان صورتی بیان کرد که در معادله (۱۸.۳) در مرور دیگر الکترون بیان شده. در حالت S ، قسمت زاویه‌ای ثابت است (جدول ۵.۳) و مجبور بهم که فقط قسمت شعاعی $u(r)/r = u(r)/R(r)$ را در نظر گیریم که در آن، (r/u) از معادله (۲۴.۳) به دست می‌آید. با قراردادن $0 = I$ در این معادله، که با حالت 3S_1 متناظر است، و با یادآوری اینکه m جرم کاهیله سیستم پروتون-نوترون است (یعنی، $m \approx m_p/2$) خواهیم داشت

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2u}{dr^2} + E_p(r)u = Eu \quad (14.7)$$

اکنون برای سهولت، انرژی پتانسیل هسته‌ای را با چاه مربع شکلی بیان می‌کنیم که مطابق شکل ۸.۷ (الف)، عمق آن E_a و شعاع آن a است. بنابراین مسئله به حالت خاصی تبدیل می‌شود که در مثال ۶.۲ برداشته شد زیرا معادله شرودینگر برای $u(r)$ ، معادله (۱۴.۷) همانند معادله شرودینگر برای (x) به در آن مثال است. در اینجا نتیجه می‌گیریم که شکل $u(r)$ به صورت زیر است



(الف)



(ب)

شکل ۸.۷ (الف) چاه پتانسیل داستگوه دوترون. (ب) تابع موج حالت پایه.

۱. دخالت دادن یک مغن دافعه، نتایج بدست آمده در این پخش را به طور قابل توجهی تغییر نخواهد داد و به این دلیل است که از ملاحظات منبوط به آن صرفنظر می‌کنیم.

$$u(r) = \begin{cases} A \sin k_i r, & r < a \\ C e^{-\alpha r}, & r > a \end{cases}$$

که در آن

$$k_i^2 = 2m \frac{E_0 - E_b}{\hbar^2}$$

و

$$\alpha^2 = \frac{2mE_0}{\hbar^2}$$

این تابع موج در شکل ۸.۰.۷(ب) نشان داده شده است. پیوستگی ویژه تابع در $r = a$ مستلزم آن است که معادله (۲۳.۰.۲) برقرار باشد یعنی

$$k_i \cot k_i a = -\alpha \quad (15.0.7)$$

یا

$$\left[2m \frac{E_0 - E_b}{\hbar^2} \right]^{1/2} \cot \left[2m \frac{E_0 - E_b}{\hbar^2} \right]^{1/2} a = - \left[\frac{2mE_0}{\hbar^2} \right]^{1/2}$$

در حالت مورد نظر ما، E_b معلوم است و با به کار بردن معادله بالا می‌توان اطلاعاتی را در مورد E_0 و a بدست آورد. چون فقط یک ویژه حالت وجود دارد، با توجه به مثال ۰.۲ خواهیم داشت

$$\frac{\pi^2 \hbar^2}{8m} < E_0 a^2 < \frac{9\pi^2 \hbar^2}{8m}$$

حال پایه دو ترون فقط مقدار a^2 را به دست می‌دهد که در حدود $1.48 \times 10^{-28} \text{ m}^2$ است. برای اینکه E_0 و a را به طور جداگانه به دست آوریم باید رابطه دیگری را نیز در دست داشته باشیم. از آزمایش‌های پراکنده‌گی می‌توان برای a برد (بخش ۰.۷). از این رو اگر a از مرتبه $1.0 \times 10^{-15} \text{ m}$ باشد برای E_0 مقداری در حدود 37 MeV بودست خواهیم آورد. لازم به یاد آوری است که هر گاه به جای چاه پتانسیل مربوطی شکل، نوع دیگری از پتانسیل باشد که تا در راه کار بریم، مقادیر متفاوتی را برای E_0 و a بدست خواهیم آورد.

در آغاز این فصل اشاره کردیم که اختلاف کوچکی میان مقادیر μ_d و μ_n وجود دارد که باید در نظر گرفته شود. ضمناً دو ترون یک گشناور چهار قطبی الکترونیکی به مقدار $C = 2.82 \times 10^{-31} \text{ m}^2$ دارد. اما حالت S_1^3 تقارن کروی دارد و گشناور

چهار قطبی المکتریکی ندارد. از این‌رو، به نظر می‌رسد که فرض ما درباره حالت پایه S_1^+ دومورد دوترون کاملاً صادق نیست.

حالت S_1^+ تنها حالت سازگار با $I = 1$ نیست بلکه می‌توانیم حالتنهای $(P_1^+, S=0, L=1)$ و $(D_1^-, S=1, L=2)$ را نیز داشته باشیم. هرگاه مقادیر Q_d و Q_u برای چنین حالتنهای را نیز محاسبه کنیم، مشاهده خواهیم کرد که نتایج به دست آمده همگی با مقادیر تجربی اختلاف زیادی خواهد داشت. برای رفع این اشکال می‌توان فرض کرد که تابع موج حالت پایه دوترون یک ترکیب خطی از چهار تابع موج ممکنی است که قبل ذکر کردیم. اما حالتنهای S_1^+ و D_1^- پاریته زوج و حالتنهای P_1^+ و D_1^+ نیز پاریته فرد دارند. بنابراین، هرگاه حالت پایه دوترون پاریته کاملاً معینی داشته باشد (مثلًاً وقتی که نیرو در دو ذره برهمنش کننده، متقاض است)، تنها باید حالتنهای S_1^+ و D_1^- را ترکیب کرد. محاسبه مفصل (کسه از ذکر آن خودداری می‌کنیم) نشان می‌دهد که به منظور سازگاری با مقادیر تجربی Q_d و Q_u باید داشته باشیم

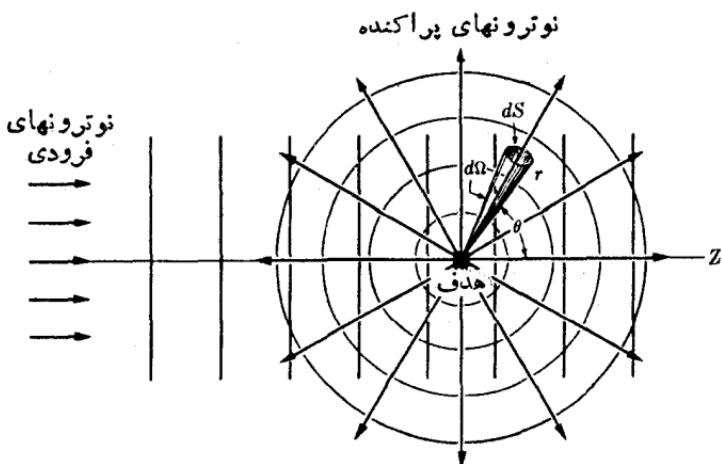
$$(D_1^- + 2S_1^+ + 2D_1^+) \beta^{20} \text{در}^{\circ} = \text{دوترون}$$

این واقعیت که مجبوریم حالتنهای با $L=2$ را مخلوط کنیم نشان می‌دهد که تکانه زاویه‌ای مداری دوترون مقدار کاملاً مشخص و معینی ندارد و بنابراین نیروی هسته‌ای کاملاً مرکزی نیست. در دوترون، قسمت غیر مرکزی به نیروی تاتسوری نسبت داده می‌شود.

۸.۷ پراکندگی نوترون-پروتون در انرژیهای پایین

منبع پرارزش دیگری که می‌تواند اطلاعاتی درباره نیروی هسته‌ای میان دونوکلئون را به دست دهد آزمایشها پراکندگی است. برای انجام دادن آزمایشها پراکندگی پروتون. پروتون، یک باریکه پروتونی حاصل از یک شتابدهنده را بروی هدفی که شامل اتمهای هیدروژن است می‌تاباند و پروتونهای پراکنده شده را تحلیل می‌کنند. انحراف از پراکندگی خالص کولنی اطلاعاتی را درباره نیروی هسته‌ای فراهم می‌کند. به طریق مشابه، در پراکندگی نوترون-پروتون، یک باریکه نوترونی حاصل از یک راکتور هسته‌ای، یا دیگر منبع نوترونی را به طرف هدف هیدروژن نشانه می‌روند و نوترونهای پراکنده شده را تحلیل می‌کنند. آزمایشها مربوط به پراکندگی نوترون-نوترون مشکلتند، زیرا داشتن هدفی که فقط شامل نوترون باشد غیرممکن است، بنابراین لازم است که از روشهای غیرمستقیم استفاده شود.

اکنون پراکندگی $n-p$ را در نظر می‌گیریم. فرض می‌کنیم که باریکه‌ای از نوترونهایی با تکانه $\hbar k$ ، $p = \hbar k$ ، مطابق آنچه در شکل ۹.۷ دیده می‌شود، در امتداد محور Z حرکت می‌کند. از این‌رو، ذرات فرودی را می‌توان با تابع موج e^{ikz} فرودی ψ بیان کرد. چگالی



شکل ۹.۷ پراکنده‌گی ذرات.

جريان متناظر با این ذرات به صورت $v = |f(\theta)|^{\frac{1}{2}} e^{ikr}$ است. هنگامی که نوترونها از نزدیکی هدف عبور کنند تحت اثر نیروی هسته‌ای حاصل از برهم کنش آنها با پروتونها از راستای حرکت اولیه خود منحرف می‌شوند. نوترونهایی که در فواصل بسیار زیاد از هدف پراکنده می‌شوند با تابع موجی نمایش داده می‌شوند که به امواج کروی شباهت دارد، یعنی، تابع موج آنها به صورت e^{ikr}/r است (مسئله ۳۰.۳). شدت پراکنده‌گی الزاماً در تمام راستاها یکسان نیست و به طور کلی به زاویه θ ، که راستای پراکنده‌گی با محور Z می‌سازد، بستگی دارد. بنابراین می‌توان نوشت $v = |f(\theta)|^{\frac{1}{2}} e^{ikr}/r$ که در آن $f(\theta)$ دامنه پراکنده‌گی نام دارد. تابع موج کل عبارت است از

$$e^{ikz} + f(\theta) \frac{e^{ikr}}{r} = v |f(\theta)|^{\frac{1}{2}} e^{ikr} + \text{پراکنده} \quad (16.7)$$

شار ذرات پراکنده شده در داخل سطح dS به ازای زمان واحد (شکل ۹.۷) برابر است با

$$v |f(\theta)|^{\frac{1}{2}} dS / r^2$$

اما dS/r^2 برابر زاویه فضائی $d\Omega$ است که سطح dS را در برمی‌گیرد. از این رو

$$v |f(\theta)|^{\frac{1}{2}} d\Omega = \text{شار ذرات پراکنده شده در واحد زمان در داخل سطح}$$

سطح مقطع دیفرانسیلی $\sigma(\theta)$ به صورت زیر تعریف می‌شود

$$\sigma(\theta) = \frac{d\Omega}{(\text{چگالی جریان ذره فرودی}) \times d\Omega} = |f(\theta)|^2 \quad (17.7)$$

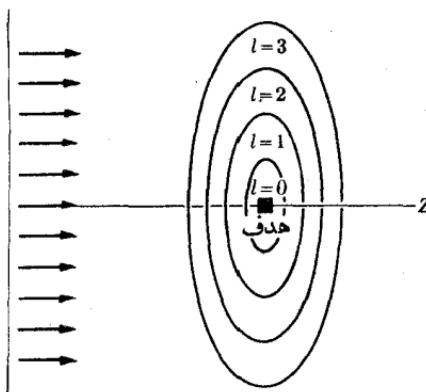
هرگاه $\sigma(\theta)$ را از طریق تجربه پیدا کنیم، با به کار بردن معادله (۱۷.۷) می‌توانیم $f(\theta)$ را بدست آوریم. بنابراین می‌توانیم نیر و های هسته‌ایی که تابع مشاهده شده $f(\theta)$ را بدست می‌دهند پیدا کنیم. به کمک این موضوع می‌توانیم طبیعت برهمنش هسته‌ای را حدس بزنیم.

هنگامی که انرژی نوترونهای ورودی خیلی کم است، عبارت ساده‌ای داشت می‌توانیم برای $f(\theta)$ بدست آوریم. ابتدا یادآوری می‌کنیم که باریکه ورودی ترکیبی از ذرات با تکانه $\hbar k$ در راستای موازی با محور Z است ولی چون در فواصل متفاوتی از محور حرکت می‌کنند، تکانه‌های زاویه‌ای مختلفی را نسبت به پراکننده بدست می‌آورند. یعنی، تابع موج e^{ikz} نمی‌تواند اطلاعاتی درباره مکان ذرات بدست دهد بلکه فقط احتمال اینکه یک ذره ورودی مشخص یک تکانه زاویه‌ای معین داشته باشد را بدست می‌دهد. از این‌رو، می‌توان گفت که تابع موج e^{ikz} یک باریکه از ذراتی را توصیف می‌کند که انرژی و تکانه آنها بسخان ولی تکانه زاویه‌ای آنها متفاوت است. به عبارت دیگر، برطبق رابطه زیر می‌توان e^{ikz} را به صورت مجموعی از تابع موج‌های تکانه زاویه‌ای بیان کرد

$$\psi = \sum_i e^{ikz_i} \quad (\text{فرودی}) \quad (18.7)$$

که در آن ψ (که یک موج جزئی نام دارد) با تکانه زاویه‌ای مشخصی متناظر است و بستگی زاویه‌ای آن مثل بستگی توابع ψ در جدول ۵.۳ دارد. (یادآوری می‌شود که باید داشته باشیم m_i زیرا اگر ذرات در امتداد موازی با محور Z حرکت کنند، تکانه زاویه‌ای آنها نسبت به مبدأ مختصات باید عمود برمحور Z باشد، یعنی $m_i = 0$).

با به کار بردن یک تصویر کلاسیکی می‌توان پادهتر بروخد b را به صورت فاصله عمودی از محور Z (هنگامی که ذره هنوز هم در فاصله خیلی دور و در طرف چپ قرار دارد) تعریف کرد، به گونه‌ای که $L = bp = b\hbar k$ اما $L = \hbar\sqrt{l(l+1)}$ $\approx \hbar l$. بنابراین $L \sim b\hbar k$ و از این‌رو، بر حسب تکانه زاویه‌ای آنها، ذرات در داخل نواحی متفاوتی که در شکل ۱۰.۷ نشان داده شده است قرار می‌گیرند. هنگامی که نیروی هسته‌ای از نوع با برداشتن باشد، تنها اگر b از مرتبه برد یا کوچکتر از آن باشد پراکنده می‌شوند که برای وجود خواهد داشت. یعنی از میان باریکه ورودی، تنها ذراتی پراکنده می‌شوند که برای آنها داشته باشیم $b \sim L$. برای انرژیهای خیلی پایین، k بسیار کوچک است و تنها ذرات با $b = L$ پراکنده می‌شوند. بنابراین می‌گوییم که پراکنده S را داریم. به زبان کوانتمی می‌توان گفت که در حضور پراکننده با برداشتن، تنها قسمت $S = L$ تابع موج فرودی ψ در معادله (۱۸.۷) (یا موج جزئی ψ) مربوط به باریکه نوترونی با انرژی



شکل ۱۰.۷ نواحی تکانه زاویه‌ای.

خیلی کم، تغییر می‌کند و به صورت ψ' درمی‌آید، در حالی که به ازای $0 < l <$ توابع ψ' همانند توابع موجود در معادله (۱۰.۷) خواهند بود. از این‌رو، تابع موج اصلاح شده بر اثر پراکنده‌گی باید به صورت زیر بیان شود

$$\psi = \sum_{l>0} \psi'$$

می‌توان نشان داد که تابع جزوی ψ' با تکانه زاویه‌ای صفر، متناظر با تابع موج ذره‌آزاد e^{ikz} فرودی ψ' به صورت زیر است

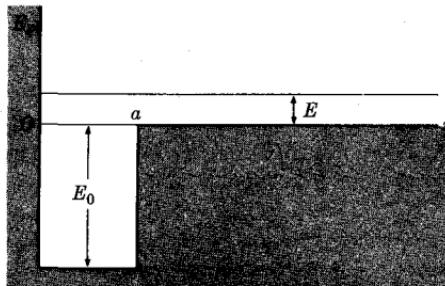
$$\psi_0 = \frac{\sin kr}{kr}$$

در شکل ۱۱.۷ (ب) تابع $\psi_0 = \sin kr$ با منحنی خط‌چین نشان داده شده است. برای بدست آوردن تابع موج تکانه زاویه‌ای صفر اصلاح شده ψ' ، یادآوری می‌کنیم که در حالت مربوط به چاه پتانسیل راستگوشه [شکل ۱۱.۷ (الف)], به ازای $r > a$ ذره‌آزاد است ولی تابع موج آن به ازای $a < r$ به این‌روی پتانسیل هسته‌ای بستگی دارد. از این‌رو، تابع موج به ازای $a < r$ هنوز هم یک جواب ذره‌آزاد است، ولی در طول راستای شعاعی جا به جا شده است به‌طوری که به آرامی به جواب به ازای $r < a$ می‌پوندد (مثال ۶.۰۲) بنابراین باید نوشت

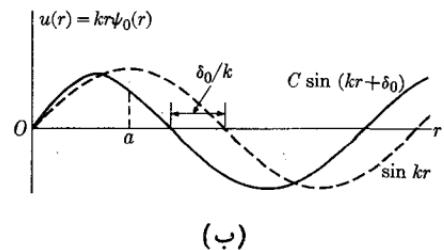
$$\psi' = C \frac{\sin(kr + \delta_0)}{kr}$$

کمیت δ_0 به انقال فاز معروف است. در شکل ۱۱.۷ (ب) تابع موج

$$kr\psi' = C \sin(kr + \delta_0)$$



(الف)



(ب)

شکل ۱۱۰۷ (الف) چاه پتانسیل راستگوش دوترون. (ب) تابع موجه‌ای انرژی مشبّت.

با خطوط پر نمایش داده شده است. یادآوری می‌شود که دامنه پله نیز با دامنه پله اختلاف دارد. در این صورت می‌توان نشان داد (مثال ۴۰.۷) که سطح مقطع پر اکنندگی دیفرانسیل با رابطه زیر داده می‌شود

$$\sigma(\theta) = \frac{\sin^2 \delta}{k^2} \quad (19.7)$$

چون $\delta(\theta)$ مستقل از زاویه θ است، پر اکنندگی تقارن کروی دارد. سطح مقطع پر اکنندگی کل عبارت است از

$$\sigma = \int \sigma(\theta) d\Omega = \frac{4\pi \sin^2 \delta}{k^2} \quad (20.7)$$

ذیرا زاویه فضایی کل حول هدف مساوی است بسا 4π . به کمک مقدار مشاهده شده σ می‌توان انتقال فاز δ را از طریق تجربی بدست آورد. از طرف دیگر، هرگاه از معادله (۱۵.۷) استفاده شود، می‌توان نشان داد که در انرژیهای خیلی پایین خواهیم داشت

$$\sin^2 \delta = \frac{\hbar k^2 / 2m}{E_0 + E}$$

از این رو می‌توان معادله (۲۰.۷) را به صورت زیر نوشت

$$\sigma = \frac{4\pi (\hbar^2 / 2m)}{E_0 + E} \quad (21.7)$$

در آزمایش‌های پر اکنندگی، نوترون و پروتون می‌توانند اسپینهای مساوی (حالات سه‌تایی) یا پاد موازی (حالت منفرد) داشته باشند و بنابراین با امتحان کردن سطح مقطع در هر حالت می‌توان تعیین کرد که آیا نیرو وابسته به اسپین است یا مستقل از آن.

نتایج تجربی نشان می‌دهند که دو سطح مقطع باهم متفاوت‌اند و از این‌دو معلوم می‌شود که نیرو وابسته به اسپین است. هر گاه يك چاه مربعی شکل را در نظر بگیریم، مقادیر عمق و پهنا برای حالت سه‌تایی $E = 26.2 \text{ MeV}$ و $E = 25.1 \times 10^{-15} \text{ m}$ به دست می‌آید، در حالی که برای حالت تک‌تایی باید مقادیر $E = 27.8 \text{ MeV}$ و $E = 25.1 \times 10^{-15} \text{ m}$ را به کار ببریم.

هر گاه انرژی نوترونهای ورودی افزایش یابد، پراکنده‌گی بروی امواج جزئی با تکانه زاویه‌ای بزرگتر از صفر تأثیر می‌گذارد. تأثیر بر هرموج جزئی به با انتقال فاز متناظر σ بیان می‌شود، به طوری که سطح مقطع کل با رابطه زیر داده می‌شود

$$\sigma = \frac{4\pi}{k^2} \sum_i \sin^2 \delta_i \quad (22.7)$$

معادله (۲۵.۷) با مردم متناظر است که در آن تنها انتقال فاز غیرصفر، δ است. انتقال‌های فاز δ توابعی از انرژی‌اند. با اندازه‌گیری σ در انرژی‌های مختلف و تحلیل توزیع زاویه‌ای ذرات پراکنده شده، به طور تجربی می‌توان مقادیر δ را به دست آورد. از طرف دیگر، با فرض يك انرژی پتانسیل معقول برای برهم‌کنش میان ذره ورودی و پراکنده می‌توان مقادیر σ را از لحاظ نظری محاسبه کرد. بنابراین، درستجوی ما برای پیدا کردن شکل برهم‌کنش هسته‌ای، آزمایش‌های پراکنده‌گی بسیار مفیدند.

مثال ۴.۷ سطح مقطع برای پراکنده‌گی S را محاسبه کنید.

حل: از ترکیب معادلات (۱۶.۷) و (۱۸.۷) می‌توان نوشت

$$\psi = \sum_i + f(\theta) \frac{e^{ikr}}{r}$$

که هر گاه با معادله (۱۹.۷) مقایسه شود نتیجه زیر به دست می‌آید

$$\psi = + f(\theta) \frac{e^{ikr}}{r}$$

از نتیجه مسئله (۱۸.۳) می‌دانیم که $A(\sin kr)/r = A(\sin kr)$ است. تحلیل مفصلتر می‌بینیم که از ذکر آن در اینجا خودداری می‌کنیم) نشان می‌دهد که باید A را مساوی با $k/1$ بگیریم. بنابراین

$$\psi_0 = \frac{\sin kr}{kr}$$

ضمناً همان‌طور که قبل نشان دادیم

$$\psi' = C \frac{\sin(kr + \delta_0)}{kr}$$

از این رو، خواهیم داشت

$$C \frac{\sin(kr + \delta_0)}{kr} = \frac{\sin kr}{kr} + f(\theta) \frac{e^{ikr}}{r}$$

با توجه به رابطه $\sin \alpha = (e^{i\alpha} - e^{-i\alpha})/2i$ پس از یک سری محاسبات جبری ساده، برای دامنه پراکنندگی رابطه زیر را به دست خواهیم آورد

$$f(\theta) = \frac{e^{i\delta_0} \sin \delta_0}{k^2}$$

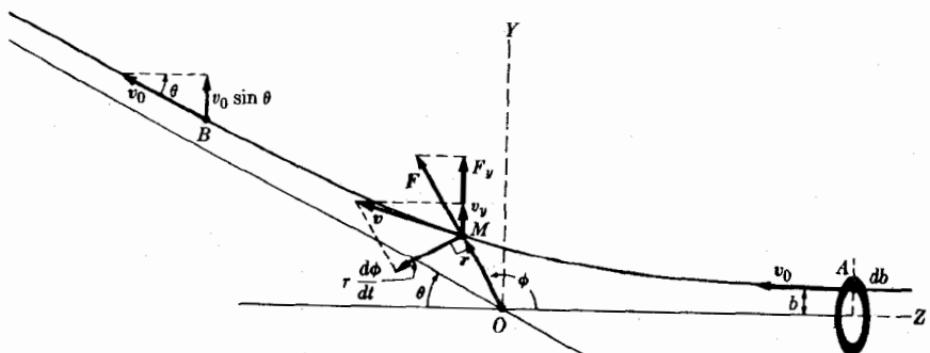
بنابراین، با به کار بردن معادله (۱۷.۷) می‌توانیم سطح مقطع دیفرانسیلی را به صورت زیر بنویسیم

$$\sigma(\theta) = |f(\theta)|^2 = \frac{\sin^2 \delta_0}{k^2}$$

که همان عبارت داده شده در معادله (۱۹.۷) برای $\sigma = 1$ یا پراکنندگی s است.

مثال ۵.۷ سطح مقطع پراکنندگی کولنی یک ذره باردار به وسیله هسته را محاسبه کنید.

حل: هنگامی که ذره بارداری، مثلاً الکترون، پروتون، یا ذره آلفا (یا هسته هلیوم) از تزدیکی یک هسته عبور می‌کند، تحت تأثیر یک نیروی الکتریکی دافعه یا جاذبه قرار می‌گیرد که به بار ذره ورودی بستگی دارد. در تئیجه، ذره ورودی، پراکنده یا ازمسیر اولیه خود منحرف می‌شود. فرض می‌کنیم که O مکان هسته و A مکان اولیه پرتابه باشد که خیالی دور از O قرار دارد (شکل ۱۲.۷). سرعت اولیه ذره در A مساوی با v_0 است. پارامتر



شکل ۱۲.۷ پراکنندگی کولنی ذره باردار.

برخورد b عبارت است از فاصله عمودی A تا خط OZ کسه از نقطه O عبور می‌کند و در امتداد موازی با \perp قرار می‌گیرد. بنابراین، هنگامی که ذره در A قرار دارد، تکانه زاویه‌ای آن نسبت به O برابر با $L = mv_0 b$ است. اگر نیرو مرکزی باشد، تکانه زاویه‌ای در خلال فرایند ثابت باقی می‌ماند.

هرگاه v_0 بار ذره (که برای الکترونها $-v_0$ ، و برای پروتونها و دوترونها $+v_0$ است) و برای هسته‌های هلیوم $Ze = +2$ و نیز بار هسته باشد، نیروی دافعه وارد بر ذره عبارت است از

$$F = \frac{v Z e^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} \quad (23.7)$$

ذره ورودی تحت اثر این نیرو، یک مسیر هذلولی را طی می‌کند و انحرافی (یا پراکندگی) را، که با زاویه θ داده می‌شود، متحمل می‌شود. زاویه اخیر تابعی از v_0 و b یا (معادل با آن) تابعی از انرژی و تکانه زاویه‌ای پرتا به است.

هنگامی که ذره در M قرار دارد، تکانه زاویه‌ای آن برابر با $mr^2(d\phi/dt)$ است، زیرا $r(d\phi/dt)$ مؤلفه سرعت عمودی بر r است. بنابراین، چون تکانه زاویه‌ای به خاطر مرکزی بودن نیرو باید ثابت باقی بماند لذا

$$mr^2 \frac{d\phi}{dt} = mv_0 b \quad (24.7)$$

معادله حرکت در راستای Y عبارت است از

$$m \frac{dv_y}{dt} = F_y = F \sin \phi = \frac{v Z e^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} \sin \phi$$

با به کار بردن معادله (24.7) می‌توانیم v را حذف کنیم و در نتیجه خواهیم داشت

$$\frac{dv_y}{dt} = \frac{v Z e^2}{4\pi\epsilon_0 m v_0 b} \sin \phi \frac{d\phi}{dt}$$

برای بدست آوردن انحراف ذره باید از این معادله، از یک حد مسیر تا حد دیگر، انتگرال گرفت. در A مقدار v_0 مساوی با صفر است زیرا حرکت اولیه موازی بامحور Z است و ضمناً مقدار ϕ نیز صفر است. در B ، خواهیم داشت $\phi = \pi - \theta$ ، $v_y = v_0 \sin \theta$. توجه کنید که در B سرعت مجدداً مساوی با v_0 است زیرا به دلیل تقارن (یا پایستگی انرژی)، اتلاف سرعت در هنگامی که ذره به O نزدیک می‌شود باید وقتی ذره از O دور می‌شود و باره به دست آید. بنابراین

$$\int_0^{v_0 \sin \theta} dv_y = \frac{v Z e^2}{4\pi\epsilon_0 m v_0 b} \int_0^{\pi - \theta} \sin \phi d\phi$$

$$v_0 \sin \theta = \frac{v Z e^\gamma}{4\pi \epsilon_0 m v_0^2 b} (1 + \cos \theta)$$

با توجه به رابطه $\cot(\theta/2) = (1 + \cos \theta)/\sin \theta$ نتیجهٔ نهايی زير را به دست خواهيم آورد

$$\cot(\theta/2) = \frac{4\pi \epsilon_0 m v_0^2}{v Z e^\gamma} b \quad (25.7)$$

رابطهٔ بالا زاويهٔ پراکندگي را بر حسب پارامتر برخورد b يا تکانهٔ زاويهای b يا به دست مي دهد.

اکنون سطح مقطع را، که در حالت کلی با معادله (۱۷.۷) تعریف گردید، محاسبه می کنیم. فرض می کنیم که باريکه‌ای از ذرات حاصل از یك ماشین شتابدهنده به طرف هسته هدف O روانه می شود. تکانهٔ زاويهای يا پارامتر برخورد تمام ذرات يكسان نیست و بنا بر اين همگی آنها انحراف يكسانی را متحمل نمی شوند. آن عده از ذرات که میان زوایای θ و $\theta + d\theta$ منحرف می شوند ذراتی هستند که پارامتر برخورد آنها بین مقادیر b و $b + db$ است؛ يعني، ذراتی که در حلقهٔ سایه دار شکل ۱۲۰۷ قرار گرفته‌اند. مساحت اين حلقه مساوی با $2\pi b db$ است. هرگاه تعداد ذرات موجود در باريکهٔ فرودی در واحد سطح مقطع مساوی با N باشد، تعداد ذراتی که در واحد زمان از داخل حلقه عبور می کنند برابر است با $(2\pi b db)v_0 N$. اين مقدار درست همان شار ذرات پراکنده شده در واحد زمان در داخل زاويهٔ فضایي $d\Omega$ است که با $\theta + d\theta$ تعریف می شود. واضح است که مقدار چنگالی جريان فرودی برابر $N v_0$ است. بنا بر اين، با بهكاربردن معادله (۱۷.۷) برای سطح مقطع پراکندگي خواهيم داشت

$$\sigma_C(\theta) = \frac{v_0 N (2\pi b db)}{v_0 N d\Omega} = 2\pi b \frac{db}{d\Omega} \quad (26.7)$$

که در آن، شاخص پایین C برای مشخص کردن پراکندگي کولنی به کار رفته است. از معادله (۲۵.۷) داريم

$$b = \left(\frac{v Z e^\gamma}{4\pi \epsilon_0 m v_0^2} \right) \cot \theta/2$$

و بنا بر اين

$$db = -\frac{1}{2} \left(\frac{v Z e^\gamma}{4\pi \epsilon_0 m v_0^2} \right) \csc^2(\theta/2) d\theta$$

$$d\Omega = 2\pi \sin \theta d\theta = 4\pi \sin(\theta/2) \cos(\theta/2) d\theta$$

از قراردادن این مقادیر در معادله (۲۶.۷) و با به کار بردن فقط مقادیر مطلق (زیرا علامت منفی صرفاً بدان معنی است که با افزایش b مقدار θ کاهش می‌یابد) خواهیم داشت

$$\sigma_C(\theta) = \frac{v^2 Z^2 e^4}{4(4\pi\epsilon_0)^2 m^2 v^4} \csc^4 \theta/2 \quad (27.7)$$

این نتیجه نشان می‌دهد که ذرات پراکنده شده با قانون نیروی عکس مجددی، بر طبق رابطه $\csc^4(\theta/2)$ به طور آماری توزیع شده‌اند. معادله (۲۷.۷) را ارنسن رادرفورد فیزیکدان انگلیسی به دست آورد و در خلال سالهای ۱۹۱۱ تا ۱۹۱۳ تازه کارانش در آزمایش‌های انجام شده برای تحلیل پراکنده‌گی ذرات آلفا هنگام عبور از میان یک ورقه تازه آن را به کار برداشت. ثابت تجربی قانون $\csc^4(\theta/2)$ معروف شاهدی برای مدل هسته‌ای اتم است، که از آن زمان به عنوان یک مدل اتمی درست پذیرفته شده است.

هرگاه تها نیروی وارد از هسته هدف بر پرتابه همان دافعه کولنی باشد، معادله (۲۷.۷) در تمام انرژیها برقرار خواهد بود. ولی هنگامی که تکانه ذاوهای (یا پارامتر پرخورد) پرتابه به قدر کافی کوچک یا انرژی آن به قدر کافی بزرگ است، به طوری که از فاصله نزدیکی از کنار هسته عبور کند، اگر علاوه بر نیروی کولنی، یک نیروی هسته‌ای با برد کوتاه نیز موجود باشد انحراف از $(\theta/2)$ وجود خواهد داشت. از تحلیل این انحرافات می‌توان انتقالهای فازی را برای اثرات هسته‌ای محاسبه کرد. به عنوان مثال، این محاسبات می‌توانند اطلاعاتی درباره نیروی هسته‌ای میان دو پرتابون به دست دهند.

هنگامی که الکترونهای پرانرژی به عنوان پرتابه به کار روند، ممکن است به داخل هسته نفوذ کنند. این فرایند نیز انحرافی را از $(\theta/2)$ تولید می‌کند که در این حالت، از توزیع بار موجود در داخل هسته ناشی می‌شود. به کمک تحلیل این انحرافات بود که هوفستادتر و همکارانش منهجیهای شکل ۲.۷ را به دست آورده‌اند.

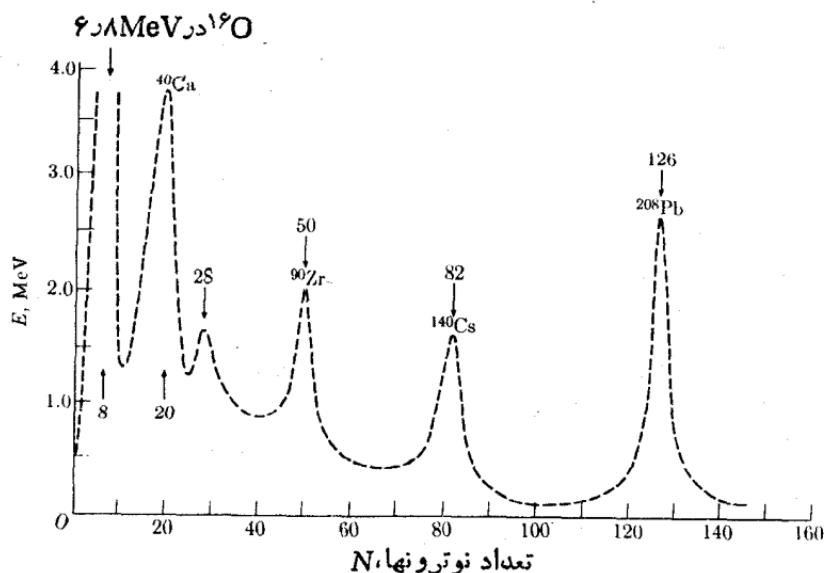
توجه کنید که در بحث بالا از بیان کلاسیکی پراکنده‌گی کولنی استفاده کردیم که این ممکن است نسبت به روش به کار رفته در بخش قبل برای توصیف پراکنده‌گی هسته‌ای، انحرافی به نظر برسد. اما، محاسبات ریاضی پراکنده‌گی کولنی که با استفاده از روش‌های کوانتمی انجام می‌شود نسبتاً پیچیده است که در این کتاب داخل بحث آن نمی‌شویم. یک دلیل این اشکال آن است که نیروی کولنی، که با معادله (۲۳.۷) داده می‌شود، از نوع نیروی بلند برداشت و بنا بر این بر تمام موجهای جزئی موجود در معادله (۱۸.۷) تأثیر می‌گذارد، حتی اگر انرژی خیلی کم باشد. از طرف دیگر، پراکنده‌گی کولنی یکی از مواردی است که در آن نتایج توصیف‌های کلاسیکی و کوانتمی با یکدیگر سازگاری دارند. می‌توان نشان داد که دامنه پراکنده‌گی برای پراکنده‌گی کولنی با رابطه زیر داده می‌شود

$$f_C(\theta) = \frac{vZe^2}{2(4\pi\epsilon_0)mv^2} \csc^2 \frac{1}{2} \theta e^{-i\gamma \ln(\sin^2 \theta/2) + i\eta}. \quad (28.7)$$

که هرگاه در معادله (۲۷.۷) قرار داده شود، همان مقدار معادله (۲۷.۷) را برای σ_C به دست می‌دهد. در معادله بالا داریم $vZ^2e^2/4\pi\epsilon_0\hbar v = \gamma$ و η نیز ثابتی است که به γ وابسته است.

۹.۷ مدل پوسته‌ای

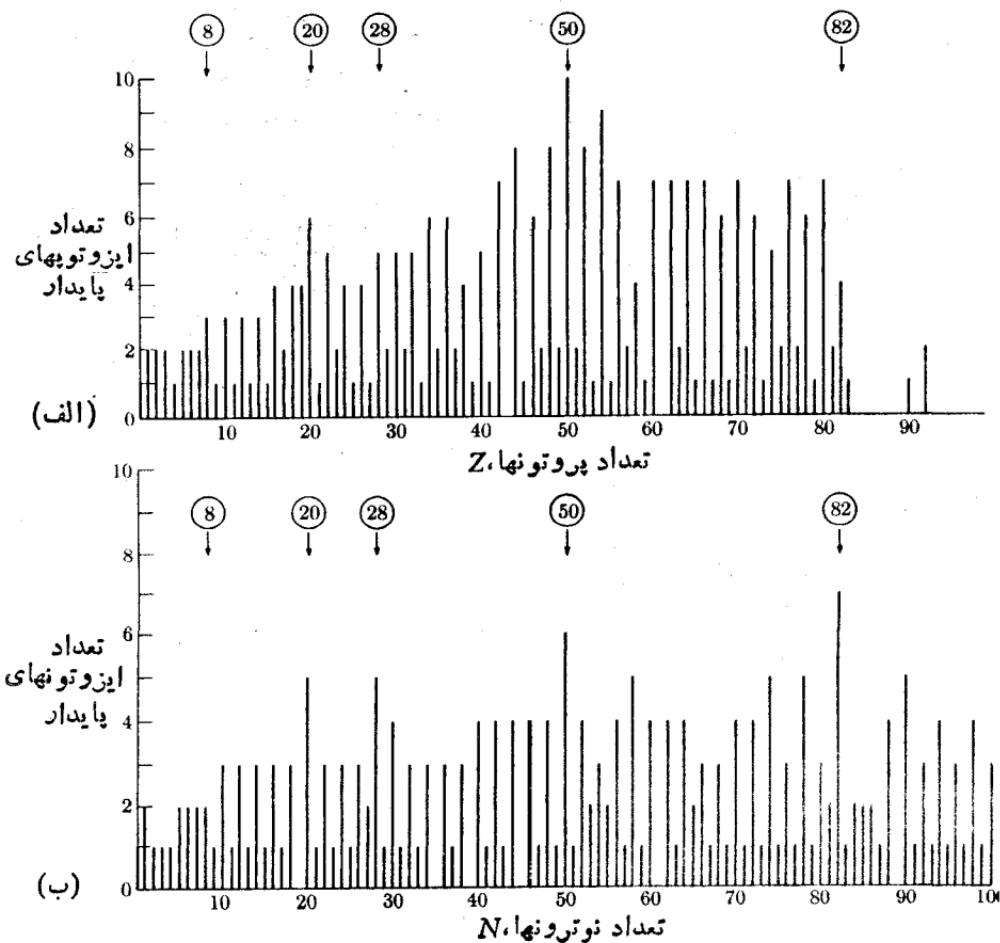
یک هدف اساسی فیزیک هسته‌ای تعیین حرکت نوکلئونهای هسته به منظور مطالعه خواص هسته‌ای در حالت پایه و نیز در حالتهای برانگیخته است. به دلیل نبود یک نیروی مرکزی غالب و نیز بعلت وجود دونوع ذره (پروتون و نوترون) که هر کدام به طور جداگانه از اصل طرد پیروی می‌کنند این مسئله مشکلتر از مسئله مرتبه اتم است. با این حال، شواهد قوی نشان می‌دهند که هر نوکلئون در میدان نیروی میانگینی که سایر نوکلئونها تولید می‌کنند و در اولین تقریب می‌توان آن را مرکزی در نظر گرفت، حرکت می‌کند. از این‌رو، با به کار بردن مدل ذره-مستقل، همانند آنچه برای الکترونها موجود در اتم به کار رفت، می‌توانیم حالتهای انرژی نوکلئون را با اعداد کوانتمی n و ℓ که تراز انرژی و تکانه زاویه‌ای مداری را به دست می‌دهند، مشخص کنیم. عدد کوانتمی n برای مشخص کردن ترتیب افزایش انرژی ترازهای متوالی با $1, 2, 3, \dots$ یکسان انتخاب شده است. از این‌رو، $1s, 2s, 3s, \dots$ و مانند آن اولین، دومین، سومین، ... تراز انرژی به ترتیب افزایش انرژی



شکل ۱۳.۷ انرژی اولین حالت برانگیخته برای هسته‌های زوج-زوج.

هستند و در همه آنها، Z برابر صفر است.

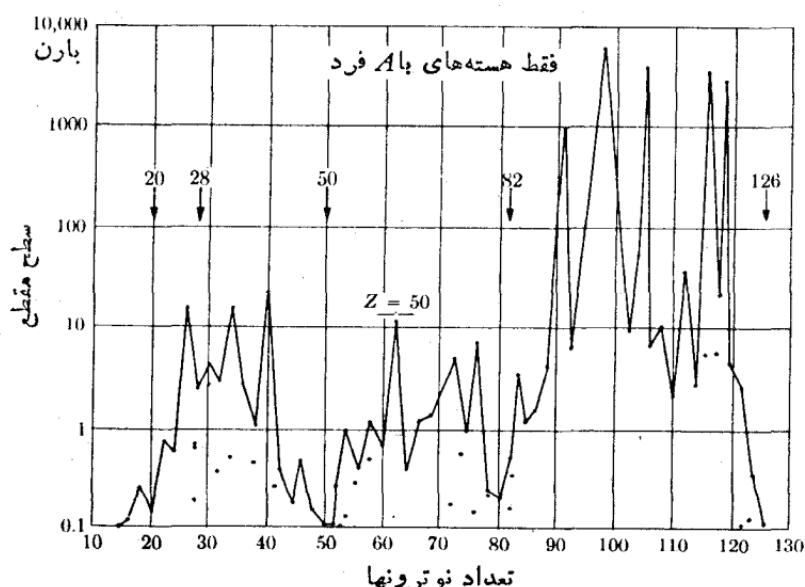
بهمنان ترتیب که اتمها یک ساختار پوسته‌ای دارند و هنگامی که تمام ترازهای انرژی تا حد اکثر ظرفیت اشغال شدند پوسته‌ها تکمیل می‌شوند، ترازهای هسته‌ای نیز یک ساختار پوسته‌ای گونه از خود نمایش می‌دهند. چون دونوع ذره در داخل هسته وجود دارد، لذا یک آرایش پوسته‌ای دو گانه، یکی برای پروتونها و دیگری برای نوترونها، وجود خواهد داشت. بهمنان طریقی که گازهای بی اثر شامل انتهاهای با پوسته‌های مشخص الکترونی کامل هستند، به ازای بعضی مقادیر Z یا N متناظر با پوسته‌های کامل نیز هسته‌هایی وجود دارند که از پایداری به خصوصی برخوردارند. این مقادیر Z یا N (که غالباً آنها را «اعداد سحرآمیز» می‌نامند) عبارت‌اند از ۸، ۲۰، ۲۸، ۴۰، ۵۰، ۲۸، ۸۲، و ۱۲۶. به عنوان مثال، شکل ۱۳۰۷ از ۹۱ اولین حالت برانگیخته چند‌هسته زوج-زوج را نشان می‌دهد. همان‌طور که



شکل ۱۳۰۷ تعداد نوکلیدهای پایدار بر حسب تابعی از (الف) عدد اتمی، (ب) عدد نوترونی.

ملاحظه می‌شود، مقدار اولین انرژی برانگیختگی در هسته‌های با عدد سحر آمیز یک حالت غیرعادی را نسبت به سایر هسته‌ها نشان می‌دهد. این موضوع مؤید آن است که در هسته‌های سحر آمیز، گاف انرژی بزرگی میان آخرین تراز یا پوسته انرژی پرشده و حالت خالی بعد وجود دارد. با توجه به شکل ۵.۴ متوجه می‌شویم که چنین وضعی برای اتمهای گازهای بی‌اثر نیز وجود دارد. به طریق مشابه، تعداد ایزوتوپها و ایزوتوپهای پایدار با Z (یا N) مساوی با یکی از اعداد سحر آمیز، نیز نسبتاً زیاد است (شکل ۱۵.۷). همچنین سطح مقطع گیراندازی نوترونی هسته‌های با عدد سحر آمیز N نیز خیلی پایین است (شکل ۱۵.۷). این موضوع نشان می‌دهد که بستگی نوکلئون اضافی خیلی ضعیف است.

ما بر جنسن برای توضیح مقادیر اعداد سحر آمیز، در سال ۱۹۲۹ میلادی به طور مستقل از هم پیشنهاد کردند که علاوه بر نیروی مرکزی میانگین، یک برهمنش اسپین-مداد قوی نیز در هسته‌ها وجود دارد که بر هر توکلئون وارد می‌شود و با $L \cdot S$ مناسب است (و ازومی ندارد که همانند مورد الکترونها در اتم که در بخش ۹.۳ بررسی شد، دارای منشا الکترومغناطیسی باشد). شواهد تجربی وجود برهمنش اسپین-مداد را تأیید کرده است (پادداشت پایان این بخش را ببینید). چون S می‌تواند به طور موازی و یا پادموازی با L قرار بگیرد، مقادیر متفاوتی برای تکانه زاویه‌ای کل $J = L + S$ به دست می‌آید. هر تراز (n, l) بر اثر برهمنش اسپین-مدار بهدو تراز مجزا تقسیم می‌شود که در آن تراز با انرژی پاینترمتاظر است با حالت موازی L و S . از این‌رو، هر حالت انرژی نوکلئون با اعداد کوانتمومی n, l ، و ز مشخص می‌شود که در آن $l \pm 1 = z$ است. برای هر l



شکل ۱۵.۷ سطح مقطع گیراندازی نوترون بر حسب تابعی از تعداد نوترونها.

مشخص، انرژی حالت با $\frac{1}{2} + l = j$ نسبت به انرژی حالت با $\frac{1}{2} - l = j$ کمتر است. این موضوع با مورد الکترونها در اتمها متناقض است و نشان می‌دهد که برهم کنش اسپین-مدار نمی‌تواند منشأ الکترومغناطیسی داشته باشد. چون

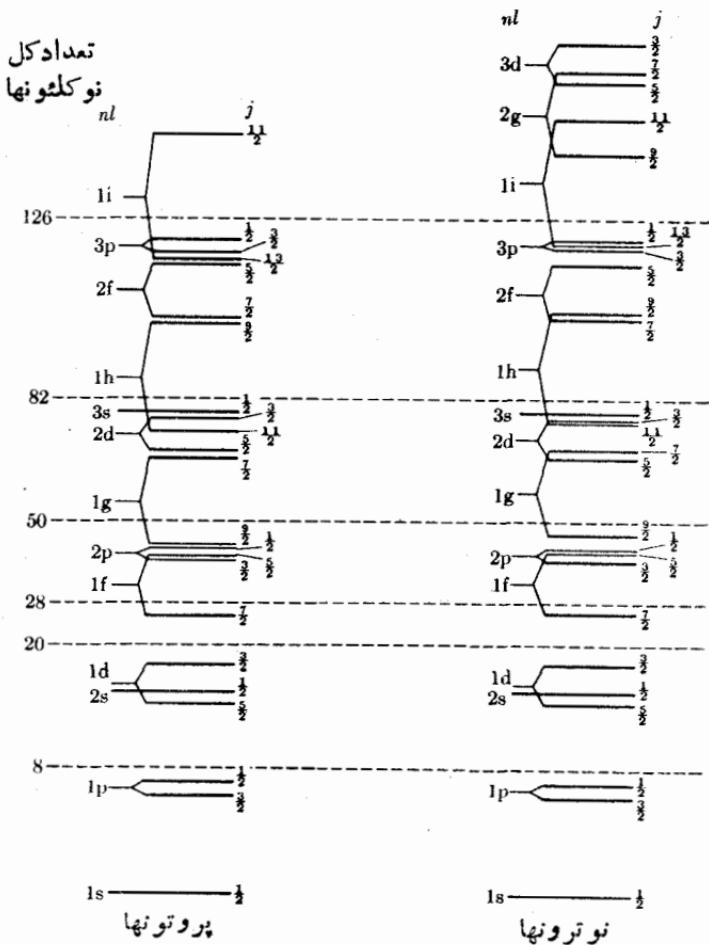
$$\begin{aligned} L \cdot S &= \frac{1}{2} (J^2 - L^2 - S^2) \\ &= \frac{1}{2} \left\{ j(j+1) - l(l+1) - \frac{3}{4} \right\} \hbar^2 \\ &= \begin{cases} \frac{1}{2} l \hbar^2, & j = l + \frac{1}{2} \\ -\frac{1}{2} (l+1) \hbar^2, & j = l - \frac{1}{2} \end{cases} \end{aligned}$$

فاصله جدایی میان دو حالت با j یکسان ولی با j متفاوت با $\frac{1}{2} + l$ متناسب است و بنابراین با J افزایش می‌یابد. تبعگی هر حالت n ، J ، و j عبارت است از $j + 1/2$ که با $J + 1/2$ سمتگیری ممکن L نسبت به یک محور مشخص متاظر است. از این‌رو، طبق اصل طرد، حداکثر تعداد پرتو نهایی موجود در یک تراز یا پوسته مشخص n ، J ، و j برابر است با $\frac{1}{2} + j$ ؛ یعنی

j	$\frac{1}{2}$	$\frac{3}{2}$	$\frac{5}{2}$	$\frac{7}{2}$	$\frac{9}{2}$	$\frac{11}{2}$	$\frac{13}{2}$	\dots
حداکثر تعداد پرتو نهایی یا نوترونها	۲	۴	۶	۸	۱۰	۱۲	۱۴	\dots

همانند مورد الکترونها اتم، هر حالت نوکلئون با حروف s ، p ، d ، و f مانند آن، متناظر با مقدار J مشخص می‌شود و شاخص پایین نیز مقدار j را به دست می‌دهد. از این‌رو، به ازای $J = 0$ حالت $s_{1/2}$ را خواهیم داشت و به ازای $J = 1$ حالت‌های $p_{1/2}$ و $p_{3/2}$ و به ازای $J = 2$ حالت‌های $d_{3/2}$ و $d_{5/2}$ و به همین ترتیب.

آرایش ترازهای انرژی ذره منفرد برای پرتو نهایی و نوترونها به طور طرح وار در شکل ۱۶.۷ نشان داده شده است که نشان می‌دهد چگونه هر تراز (l و n)، بر اثر نیروی مرکزی میانگین، با برهم کنش اسپین-مدار شکافته شده است. پاریته هر تراز با $(-)$ داده می‌شود. ترتیب ترازها از الزامات شواهد تجربی پیروی می‌کند. گافهای انرژی در اعداد سحر آمیز بهوضوح نشان داده شده است. هر بار که یک مقدار جدید و بزرگ J پدیدار می‌شود، این گافهای مشاهده می‌شوند و شکافتگی اسپین-مدار بزرگی را تولید می‌کنند. به علت



شکل ۱۶.۷ ترازهای انرژی پروتون و نوترون در مدل پوسته‌ای.

دافعه کولنی میان پروتونها، اختلاف اندازگی میان ترازهای پروتون و نوترون موجود است. برای مرتب کردن تجربی ترازها، چندین پتانسیل نیروی مرکزی تجربی پیشنهاد شده است. ولی هیچکدام تاکنون از لحاظ نظری یا تجربی به طور کامل توجیه نشده‌اند.

مشاهده شده است که اسپین تمام هسته‌های زوج-زوج در حالت پایه صفر است در حالی که در هسته‌های با A فرد، که در آنها Z زوج و N فرد (یا برعکس) است، اسپین هسته‌ای I در اکثر موارد با مقدار \neq آخرین حالت نوکلئون فرد تطابق دارد (فقط در چند مورد برابر با $I = 0$ است). هرگاه نوکلئون فرد یک هسته با A فرد برانگیخته شود و به یک حالت نزدیک برودد، عموماً اسپین هسته‌ای حالت برانگیخته با مقدار جدید \neq نوکلئون برانگیخته تطابق خواهد داشت. به این ترتیب، هنگامی که تراز (I , n, l) پر

می‌شود، به نظر می‌رسد که توکلثونهای مشابه، تکانه‌های زاویه‌ای خود را به حالت جفت شده درمی‌آورند، به گونه‌ای که اگر تعداد توکلثونهای مشابه، یعنی پروتونها یا نوترونها، در حالت (z, l, n) ، زوج باشد برای نت تکانه زاویه‌ای آنها صفر و هرگاه تعداد آنها فرد باشد، برای نت تکانه زاویه‌ای آنها مساوی با z (یا $1 - z$) خواهد بود. برای هسته‌های فرد-فرد (که از میان آنها فقط چهار هسته پایدار موجود است)، تعیین اسپین هسته‌ای نسبتاً مشکلتر است و در اصل، تمام مقادیر درست I از $\frac{1}{2}z + \frac{1}{2}l$ تا $|z - l|$ که در آن، z و l به ترتیب با پروتون جفت نشده و نوترون جفت نشده متناظرند، مجاز خواهند بود. در بعضی حالتها، بزرگترین مقدار ممکن I مرجح است و در حالتها دیگر کوچکترین مقدار آن.

مدل پوسته‌ای ذره‌مستقل نمی‌تواند این قواعد جفت شدگی یا تزویج تکانه‌های زاویه‌ای توکلثونها را توجیه کند. این قواعد به برهم کنش «با قیمانده»، یعنی اختلاف میان برهم کشن واقعی هسته‌ای وارد بسر هر توکلثون و میان تکین نیروی مرکزی به اضافه نیروی اسپین-مدار داخل شده در مدل پوسته‌ای، نسبت داده می‌شوند. برهم کنش با قیمانده با آنچه اثر انژی تزویج نامیده می‌شود، در پایداری هسته‌ای شرکت می‌کند. از جدول ۲۰.۷ می‌توان این اثر پایدار کنندگی را مشاهده کرد. در این جدول، تعداد انواع مختلف توکلیدهای پایدار و تقریباً پایدار (یا با عمر طولانی) آمده است. آشکارا مشاهده می‌شود که اکثر توکلیدهای پایدار را گروه زوج-زوج تشکیل می‌دهند.

مدل پوسته‌ای در پیشگویی بسیاری از خواص حالتهاز هسته‌ای یک مدل نسبتاً موفق بوده است. در بعضی مواقع، محاسبات نسبتاً پیچیده‌ای مورد نیاز است. اما، در بسیاری موارد، محاسبات مدل پوسته‌ای برای توضیح دقیق حقایق تجربی با شکست مواجه می‌شود. به عنوان مثال، گشتاورهای چهارقطبی الکترونی که با به کار بردن مدل پوسته‌ای محاسبه می‌شوند، مخصوصاً در نواحی میان اعداد سحرآمیز یا پوسته‌های بسته، به طور سازگاری خیلی کوچک اند.

جدول ۲۰.۷ تعداد توکلیدهای پایدار و توکلیدهای با عمر طولانی.

عمر طولانی	پایدار	N	Z
۱۱	۱۵۵	زوج	زوج
۳	۵۳	فرد	زوج
۳	۵۰	زوج	فرد
۵	۴	فرد	فرد

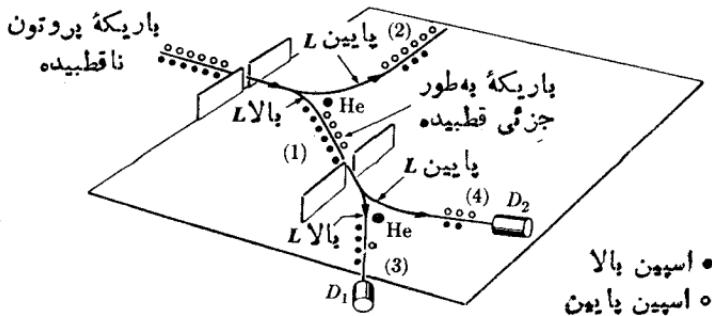
به دلیل جفت شدگی قوی میان نوک‌لثونها، چندین اثر جمعی در هر هسته وجود دارد. نوک‌لثونها بی که ناحیه مغز را که از پوسته‌های کاملی تشکیل شده است اشغال می‌کنند به طریقی تسبیباً مشابه با یک قطره مایع، که می‌تواند شکل نوسانات را حول یک شکل کروی متعادل نگه دارد، رفتار می‌کنند. نوسانات جمعی با حجم ثابت رخ می‌دهند و هر هسته می‌تواند چندین مد بهنجار نوسان داشته باشد. نوک‌لثونها اشغال کننده بالاترین پوسته‌های پرنشده یک نوع اثر قطبی کننده‌ای اعمال می‌کنند و تفاوت دارند که یک شکل غیر کروی متعادل را که خیلی به پیشیوار پخت یا کشیده شده شیاهت دارد، به هسته بدنه‌ند. در توازنی است و ممکن است دلیل موجهی برای بزرگ بودن نسبی گشناور چهار قطبی الکتریکی چنین هسته‌ای باشد که با مدل پوسته‌ای قابل توضیح نیستند.

ازتر کیب مدل پوسته‌ای و اثرات جمعی یک نظریه که به مدل یکی شده هسته معروف است شکل گرفته است. در این کتاب داخل در بحث این نظریه نمی‌شویم.

یادداشت: دلیل تجزیی برهم‌کنش اسپین-مدار در هسته‌ها

برهم‌کنش اسپین-مدار هسته‌ای را می‌توان به عنوان فرض ساده‌ای برای توضیح بعضی جنبه‌های ترازهای انرژی هسته‌ای معرفی کرد. با این حال، آیا دلیل تجزیی مسقیمه برای برهم‌کنش اسپین-مدار وجود دارد؛ جواب مثبت است و از تحلیل آزمایش‌های پراکنده‌گی به دست می‌آید. همان‌طور که برهم‌کنش میان میدان مغناطیسی و گشناور دوقطبی مغناطیسی (که به صورت $\text{M} - \text{B}$ است) نشان‌دهنده گشناور نیز وی است که می‌کوشد M را در امتداد موازی با B قرار دهد، برهم‌کنش اسپین-مدار $\text{S} - \text{L}$ نیز معرف گشناور نیز وی است که می‌کوشد S را در امتداد موازی با L قرار دهد (هنگامی که علامت مثبت باشد نتیجه مخالف خواهد بود).

فرض کنیم که یک باریکه بروتونی ناقطبیده (یعنی پروتونهایی که اسپین آنها به طور کاتورهای سمتگیری کرده‌اند) مطابق شکل ۱۷.۷، به طرف هسته‌های هلیوم تابیده شده است. بروتونهایی را در نظر می‌گیریم که در صفحه شکل پراکنده می‌شوند و همچنین هسته هلیوم را که پراکنده است، به عنوان مرجعی برای اندازه‌گیری تکانه زاویه‌ای مداری به کار می‌بریم. بروتونهایی پراکنده شده در امتداد مسیر (۱) دارای تکانه زاویه‌ای مداری I «به طرف بالا» و بروتونهایی که در امتداد مسیر (۲) پراکنده می‌شوند دارای تکانه زاویه‌ای مداری I' «به طرف پایین» هستند. برهم‌کنش اسپین-مدار پروتونهایی با هسته هلیوم به نفع بروتونهایی است که اسپین آنها در امتداد هر مسیری با I موافق است و بنا بر این، اسپینهای پروتونهایی هستند و در طول مسیرهای (۱) و (۲) ترجیحاً، به ترتیب، به طرف بالا و به طرف پایین هستند و هر کدام از دو باریکه به طور جزوی قطبیده می‌شود. سپس باریکه (۱) مجدداً پراکنده‌گی قانونیهای را برآورده خورد با هسته هلیوم دیگر متتحمل می‌شود و در نتیجه به دو باریکه (۳) و (۴) به ترتیب با I' به طرف بالا و پایین شکافته می‌شود. اسپینهای پروتونهایی موجود در طول مسیر (۳) ترجیحاً



شکل ۱۷.۷ آزمایش پراکندگی دوگانه.

به طرف بالاست و تمايل اسپين آن عدد که در طول مسیر (۴) قرار دارد به طرف پايان است. چون اسپين بيشتر پروتونهاي موجود در باريکه (۱) به طرف بالاست، برهم‌كنش اسپين-مدار باعث می‌شود که پراکندگی در داخل باريکه (۳) بيشتر از پراکندگی در باريکه (۴) باشد. بنابر اين آشكارساز D_1 باید نسبت به D_2 جريان پروتوني بيشتر را ثبت کند، در تجربه نزيين چنین واقعيتی مشاهده شده است. در غياب برهم‌كنش اسپين-مدار، باريکه‌های (۳) و (۴) باید از شدت يكسانی برخوردار باشند. بنابر اين نتيجه می‌گيريم که شواهد تجربی بهوضوح وجود برهم‌كنش اسپين-مدار هسته‌اي را، که با قطبش حاصل از پراکندگی آشکار می‌شود، تأييد می‌کند.

مثال ۱۷.۶ گشتاور دوقطبی مغناطيسی هسته با A فرد را با استفاده از مدل پوسته‌اي محاسبه کنيد.

حل: در هسته با A فرد که در آنها Z فرد و N زوج (یا بر عکس) است، بر طبق مدل پوسته‌اي ذره کاملا مستقل، گشتاور مغناطيسی به نوکلئون فرد نسبت داده می‌شود. در سایر توکلئونها، بر ايند تکانه‌های زاویه‌ای در جهته‌ای مخالف به صورت جفت شده درمی‌آيند و بنابر اين در بر ايند گشتاور دوقطبی مغناطيسی هسته‌اي شرکت نخواهد کرد. اكنون نوکلئونی را در نظر می‌گيريم که تکانه زاویه‌ای مداری L و اسپين S دارد. بر طبق معادلات (۳۰.۷) و (۵۰.۷) می‌توان تکانه زاویه‌ای نوکلئون را بهشكلي که برای نوترونها و پروتونها معتبر است به صورت زير نوشت

$$\mathbf{M} = \frac{e}{4m_p} (g_i \mathbf{L} + g_s \mathbf{S}) \quad (29.7)$$

که در آن مقدار g_i برای پروتونها و صفر برای نوترونهاست و مقادير g_s نيز

در بخش ۴.۷ برای هردو نوع نوکلثون داده شده است. چون \mathbf{L} و \mathbf{S} هردو حول برایند خود یعنی حول \mathbf{J} حرکت تقدیمی دارند، میانگین، یا مقدار انتظاری \mathbf{M} در راستای \mathbf{J} است و با رابطه زیر داده می‌شود

$$\mathbf{M}_{ave} = \mathbf{M} \cdot \mathbf{u}_J \mathbf{u}_J = \frac{\mathbf{M} \cdot \mathbf{J}}{J^2} \mathbf{J}$$

که در آن \mathbf{u}_J بردار یکا و در راستای \mathbf{J} است. مؤلفه \mathbf{M}_{ave} در طول محور Z عبارت است از

$$\begin{aligned} M_{z,ave} &= \left(\frac{\mathbf{M} \cdot \mathbf{J}}{J^2} \right) J_z = \left(\frac{\mathbf{M} \cdot \mathbf{J}}{J^2} \right) m\hbar \\ &= \left(\frac{e\hbar}{4m_p} \right) \left[\frac{(g_L \mathbf{L} + g_S \mathbf{S}) \cdot \mathbf{J}}{J^2} \right] m \end{aligned} \quad (30.7)$$

همان‌طور که در بخش ۴.۷ گفته شد، مقدار جدول بندی شده گشتاور مغناطیسی μ بنا به تعریف عبارت است از مقدار $M_{z,ave}$ هنگامی که مقدار m بیشینه است (در این مورد هنگامی که $J^2 = j(j+1)\hbar^2$) تقسیم بر $2m_p$. از این‌رو، با توجه به رابطه \hbar^2 داشت $(m=j)$ خواهیم داشت

$$\mu = \frac{(M_{z,ave})_{m=j}}{\mu_N} = \frac{g_L \mathbf{L} \cdot \mathbf{J} + g_S \mathbf{S} \cdot \mathbf{J}}{(j+1)\hbar^2} \quad (31.7)$$

اما

$$\mathbf{L} \cdot \mathbf{J} = \frac{1}{2} (\mathbf{J}^2 + \mathbf{L}^2 - \mathbf{S}^2) = \frac{1}{2} \left[j(j+1) + l(l+1) - \frac{3}{4} \right] \hbar^2$$

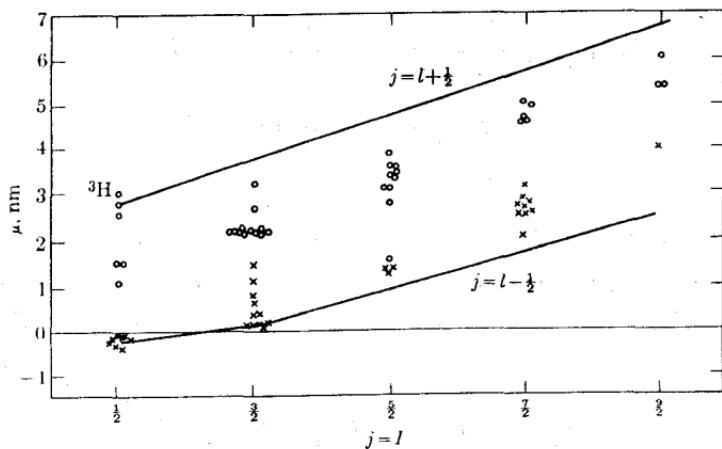
$$\mathbf{S} \cdot \mathbf{J} = \frac{1}{2} (\mathbf{J}^2 - \mathbf{L}^2 + \mathbf{S}^2) = \frac{1}{2} \left[j(j+1) - l(l+1) + \frac{3}{4} \right] \hbar^2$$

با قراردادن این نتایج در معادله (۳۱.۷)، در دو مورد $1/2$ و $j=l \pm 1$ برای گشتاور مغناطیسی خواهیم داشت

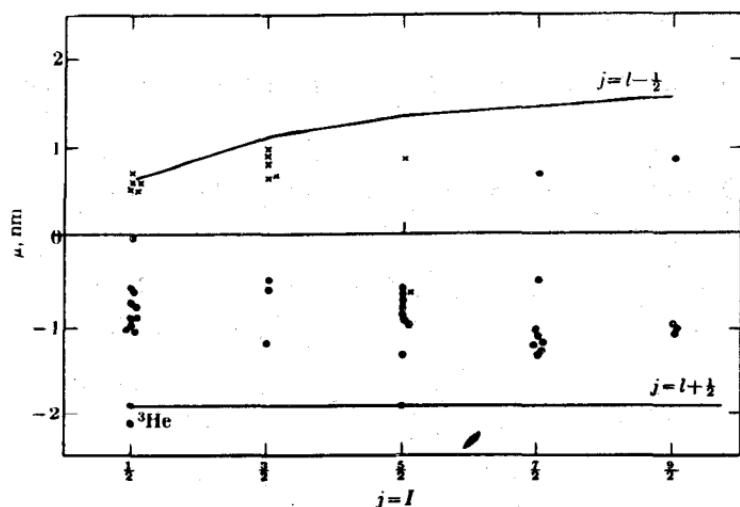
$$\mu = \left(j - \frac{1}{2} \right) g_L + \frac{1}{2} g_S, \quad j = l + \frac{1}{2}$$

$$\mu = \frac{j}{j+1} \left[\left(j + \frac{3}{2} \right) g_L - \frac{1}{2} g_S \right], \quad j = l - \frac{1}{2} \quad (32.7)$$

در مدل پوسٹه‌ای ذره‌مستقل، برای A فرد، اسپین هسته‌ای برای I با تکانه زاویه‌ای ذره جفت نشده در نظر گرفته می‌شود. بنابراین، با قراردادن $j = I$ در معادلات (۳۲.۷) و قراردادن مقادیر g_F و g_N برای پروتونها و نوترونها، دو مجموعه از مقادیر را (برحسب آنکه Z یا N فرد باشد) برای μ برحسب تابعی از اسپین هسته‌ای به دست می‌آوریم. این منحنیها به نام خطوط اشمیت معروف‌اند، و در شکل‌های ۱۸.۷ و ۱۹.۷ به ترتیب برای Z فرد و N فرد مشخص شده‌اند. مقادیر تجربی واقعی با علامت (\times) برای $j = l + \frac{1}{2}$ و برای $j = l - \frac{1}{2}$ و با دوازیر کوچک برای $j = l - \frac{1}{2}$ نشان داده شده‌اند. همان‌طور که از روی شکل دیده می‌شود، اکثر گشتاورهای مغناطیسی بر روی خطوط اشمیت قرار ندارند بلکه در ناحیه



شکل ۱۸.۷ گشتاورهای دوقطبی مغناطیسی و خطوط اشمیت برای هسته‌های با Z فرد.



شکل ۱۹.۷ گشتاورهای دوقطبی مغناطیسی و خطوط اشمیت برای هسته‌های با N فرد.

بین آنها واقع شده‌اند. این ناسازگاری دقیق نباید تعجب آور باشد، زیرا مدل پوسته‌ای ذره-مستقل یک مدل نسبتاً نادقيق است. با استفاده از مدل یکی شده هسته، این امکان وجود دارد که سازگاری بهتری بدست آید.

۱۰.۷ گذارهای تابشی هسته‌ای

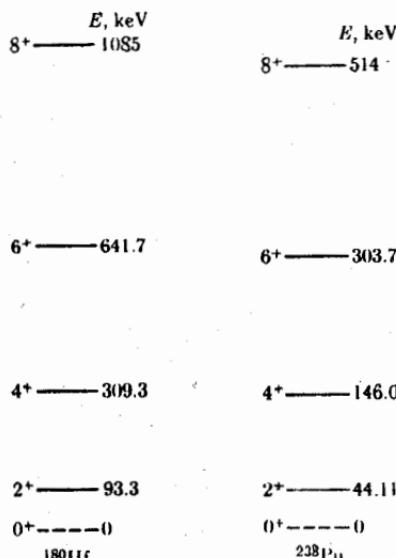
علاوه بر پیکربندی حالت پایه، هر هسته می‌تواند چندین حالت بر انگیخته نیز داشته باشد. این حالتها را می‌توان در دو گروه برانگیختگی‌های ذره‌ای و برانگیختگی‌های جمعی دسته‌بندی کرد. در هر برانگیختگی ذره‌ای، یک یا چند نوکلئون به تراز انرژی بالاتر منتقل می‌شوند، بدون آنکه اساساً حرکت توکل‌ونهای دیگر را تحت تأثیر قراردهند. انرژی‌های برانگیختگی ذره‌ای از مرتبه یک میلیون الکترون‌ولت هستند.

همان طور که در بخش قبل گفته شد، هسته‌ها بی‌که در نواحی دور از اعداد سحر آمیز قرار دارند و بعضی پوسته‌های آنها کاملاً پرنشده است، کروی نیستند بلکه به بیضیوارهای کشیده یا پخت شیوه‌اند. در این هسته‌های تغییرشکل یافته، همانند مورد مولکولها، محورهای اصلی در فضای چرخند و یک چرخش جمعی تولید می‌کنند که در آن تمام نوکلئونها شرکت دارند. انرژی چرخشی کوانتیده است و بنا بر این هر هسته تغییرشکل یافته چندین تراز انرژی چرخشی دارد. در هسته‌های زوج-زوج، ترازهای انرژی چرخشی با رابطه زیر داده می‌شوند

$$E_{\text{rot}} = \frac{\hbar^2}{2I} I(I+1) \quad (۳۰۷)$$

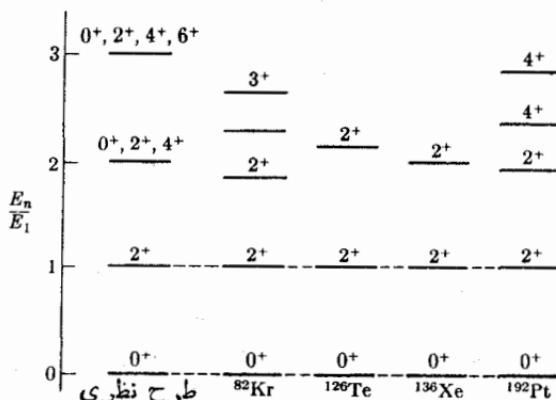
که در آن I تکانه زاویه‌ای چرخش هسته، چون یک کل، است و به دلایل تقارن می‌تواند مقادیر زوج ($\dots, ۰, ۲, ۴, ۶, ۸, ۱۰, ۱۲, ۱۴, ۱۶, ۱۸, ۲۰, ۲۲, ۲۴, ۲۶, ۲۸, ۳۰, ۳۲, ۳۴, ۳۶, ۳۸, ۴۰, ۴۲, ۴۴, ۴۶, ۴۸, ۵۰, ۵۲, ۵۴, ۵۶, ۵۸, ۶۰, ۶۲, ۶۴, ۶۶, ۶۸, ۷۰, ۷۲, ۷۴, ۷۶, ۷۸, ۸۰, ۸۲, ۸۴, ۸۶, ۸۸, ۹۰, ۹۲, ۹۴, ۹۶, ۹۸, ۱۰۰$) را اختیار کند. بنابراین تمام ترازهای چرخشی پاریته زوج دارند. لیکن نیز گشاور لختی مؤثر است؛ این گشاور لختی همواره کوچکتر است از گشاور لختی که برای هسته‌ها (وقتی که آنها را بیضوی صلب در نظر گیریم) به دست می‌آوریم، زیرا تمام نوکلئونها به طور یکسانی در حرکت چرخشی شرکت نمی‌کنند. شکل ۲۰.۷ ترازهای انرژی چرخشی را برای Hf^{180} و Pu^{228} نشان می‌دهد. این ترازهای انرژی، نقشی را نشان می‌دهند که با معادله (۳۰۷) داده شده است. برای هسته‌های بی‌زیراز هسته‌های زوج-زوج، آرایش ترازهای چرخشی پیچیده‌تر است.

علاوه بر این، چندین حالت برانگیخته ارتعاشی وابسته به نوسانات جمعی ذکر شده در بخش قبل نیز می‌توانند وجود داشته باشند. این حالت‌های ارتعاشی برانگیخته با انرژی یکسان ω_h از یکدیگر جدا می‌شوند که در آن، ω_h بسامد زاویه‌ای ارتعاشی است. برای هسته‌های زوج-زوج، برایند اسپین یا تکانه زاویه‌ای اولین حالت ارتعاشی برانگیخته برابر است و مقادیر اسپین دومین حالت ارتعاشی برانگیخته نیز می‌تواند صفر، دو، یا چهار باشد. پاریته هر دو تراز زوج است. شکل ۲۱.۷ پاره‌ای از ترازهای ارتعاشی $Kr^{۸۴}$



شکل ۲۰۷ ترازهای انرژی چرخشی ^{180}Hf و ^{228}Pu .

شکل ۲۰۷ ترازهای انرژی چرخشی ^{180}Hf و ^{228}Pu . طور کلی، انرژیهای برانگیختگی ارتعاشی و چرخشی جمعی خیلی کوچکتر از انرژیهای برانگیختگی ذره‌ای هستند و تا چند keV می‌رسند. این موضوع می‌تواند دلیل موجودی برای اولین ترازهای برانگیخته (واقع در پایه‌یونترين وضعیت) هسته‌های بهشت تغییر شکل یافته‌ای باشد که میان هسته‌های با اعداد سحر آمیز قرار می‌گیرند (شکل ۲۰۷).



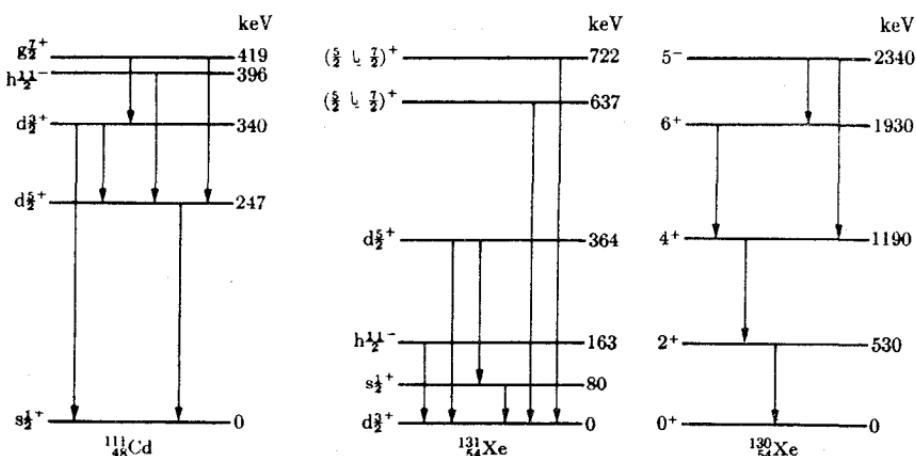
شکل ۲۱۰۷ ترازهای انرژی ارتعاشی چند هسته.

هسته‌های که پوسته‌های آنها کامل است کروی‌اند و ترازهای ارتعاشی یا چرخشی واقع در پایینترین وضعیت را ندارند. هسته‌هایی که پوسته‌های آنها تقریباً کامل است فقط کمی تغییر شکل پیدا می‌کنند و ترازهای برانگیخته چرخشی ترازهای ارتعاشی دارند. از این بحث نتیجه می‌گیریم که ترازهای انرژی هسته به اندازه ترازهای انرژی مولکول پیچیده هستند. با این حال، پیشگویی نظری ترازهای انرژی یک هسته از پیشگویی نظری ترازهای یک مولکول مشکلتر است، زیرا شناخت مادر باره برهم کنش هسته‌ای هنوز به حد کمال نرسیده است.

هنگامی که هسته‌ای یک فوتون با انرژی مناسب را جذب می‌کند، یا وقتی که با ذره تنید (مانند پروتون یا نوترون) که از کنار آن عبور می‌کند برخورد ناکشسان می‌کند، ممکن است به یک تراز انرژی برانگیخته منتقل شود. اگر ذره باردار باشد، این فرایند را برانگیختگی کولنی می‌گویند و برای مطالعه ترازهای انرژی (واقع در پایینترین وضعیت) هسته‌های تغییر شکل یافته بسیار مفید است.

هر هسته برانگیخته می‌تواند انرژی اضافی خود را از دست بدهد و با گسیل تابش الکترومغناطیسی، که به دلایل تاریخی پرتوهای گاما نام دارد، گذاری به تراز پایه انجام دهد. از این‌رو، در اصل، طیف پرتو گاما‌های هسته‌ای به طیفهای اتمی و مولکولی شباهت دارد. طیف گاما از تنظیم مجدد حرکت نوکلئونها در گذاری میان دو ویژه حالت هسته‌ای ناشی می‌شود. در شکل ۲۰.۷ پاره‌ای از گذارهای گاما در هسته‌های ^{118}Cd , ^{131}Xe , و ^{130}Xe و همچنین تکانه زاویه‌ای و پارهیه هر تراز در طرف چپ و انرژی هر تراز نسبت به حالت پایه نیز در طرف راست نشان داده شده است.

اگرچه در اتمها و مولکولها، فقط گذارهای دو قطبی الکتریکی از اهمیت ویژه‌ای



شکل ۲۰.۷ گذارهای گاما‌ای تابشی هسته‌های ^{118}Cd , ^{131}Xe , و ^{130}Xe .

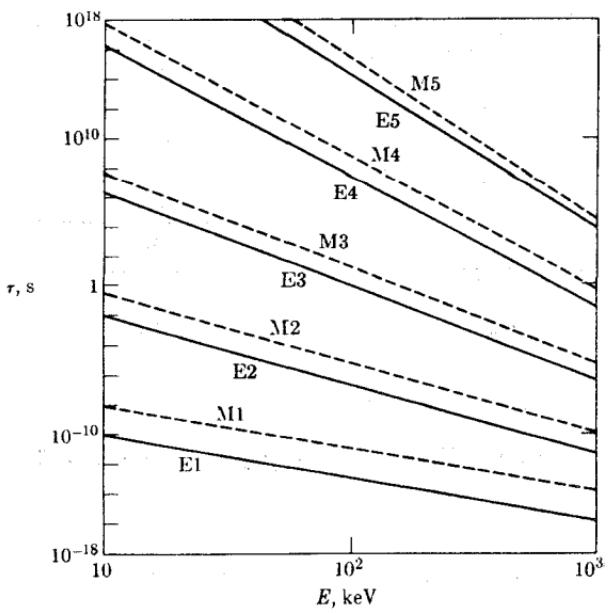
برخوردار نند، در هسته‌ها غالباً گذارهای چندقطبی الکتریکی و مغناطیسی بالاتر، مخصوصاً در گذارهای جمعی که در آنها تعداد زیاد نوکلئون شرکت می‌کنند، مهم هستند. گذارهای الکتریکی و مغناطیسی بانمدادهای E یا M و اعداد ۱، ۲، ۳، ... که مقدار ΔI را به دست می‌دهند و با تابش دوقطبی، چهارقطبی، هشتقطبی، و مانند آن متناظرند مشخص می‌شوند. نوع گذار با تغییر در تکانهٔ زاویه‌ای و نیز تغییر در پاریتهٔ هسته به صورت زیر، تعیین می‌شود:

۴	۳	۲	۱	$\Delta I = I_f - I_i$	تغییر اسپین
M⁴	E³	M²	E¹	بله	تغییر پاریته
E⁴	M³	E²	M¹	خیر	

احتمال گذارهای تابشی به اختلاف انرژی میان دو حالت موجود، عدد جرمی هسته، و تغییر اسپین وابسته است. با افزایش تغییر انرژی، احتمال گذار افزایش و با افزایش مقدار ΔI کاهش می‌یابد. بنابراین، برای هر تغییر انرژی مشخص، هر قدر که اختلاف در تکانهٔ زاویه‌ای میان حالت برانگیخته و حالت پایه بیشتر باشد، احتمال گذار کمتر است و طول عمر حالت برانگیخته بیشتر خواهد بود، مگر آنکه امکان گذاری به حالت برانگیخته دیگر با انرژی کمتر و با تغییر کمتر در تکانهٔ زاویه‌ای وجود داشته باشد. در شکل ۲۳.۷ طول عمر حالت‌های برانگیخته، بر حسب تابعی از انرژی جذب شده یا گسیل شده، برای گذارهای چندقطبی متفاوتی که شامل یک پروتون اند نشان داده شده است. مقادیر بالا با به کار بردن مدل پوسته‌ای و برای هسته‌ای با عدد جرمی حدود ۱۰۵ محسوبه شده‌اند.

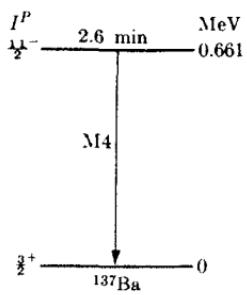
گذارهای ادعاشی و چرخشی جمعی که در آنها $\Delta I = 2$ است (و بدون تغییر در پاریته)، از نوع گذارهای E₂ یا گذارهای چهارقطبی الکتریکی اند. گذارهای چهارقطبی الکتریکی مشاهده شده در بسیاری از هسته‌های با پوسته‌های پرشده احتمالات گذاری دارند که از مقادیر پیشگویی شده به کمک مدل پوسته‌ای بزرگتر است. این موضوع نشان می‌دهد که در مقایسه با محاسبات مدل پوسته‌ای، گشتوار چهارقطبی الکتریکی این هسته‌ها و از این‌رو، تغییر شکل آنها نسبتاً بزرگتر است (شکل ۴.۷) همین مسئله باعث شد که مدل جمعی را برای هسته انتخاب کنند.

از شکل ۱۶.۷ دیده می‌شود که در هسته‌های با A فرد که مقادیر Z یا N آنها کمی از اعداد سحر آمیز ۵۵، ۸۲، یا ۱۲۶ کوچکتر است، ترازهای انرژی نزدیک به یکدیگرند و اختلاف در تکانهٔ زاویه‌ای آنها زیاد است. این مسئله به حالت‌های برانگیخته‌ای منجر می‌شود که طول عمرهای نسبتاً طولانی دارند. به عنوان مثال، در Ba^{137} ($N=81$ و $Z=56$)، که در آن تعداد نوترونها یکی‌کمتر از عدد سحر آمیز ۸۲ است، نوترون فرد می‌تواند در حالت‌های $2d_{3/2}$ ، $3s_{1/2}$ یا $1h_{11/2}$ قرار گیرد. در واقع حالت

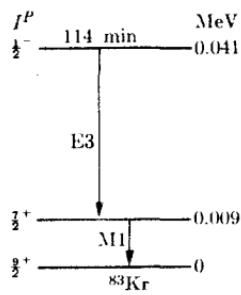


شکل ۲۳.۷ طول عمر گذارهای ذره منفرد شامل یک برتوون برای هسته‌ای با عدد جرمی تقریباً ۱۰۰ که به کمک مدل پوسته‌ای پیشگویی شده است.

پایه متناظر با پیکربندی است که در آن، نوترون فرد در حالت $2d_{3/2}$ و حالت برانگیخته بعدی نیز متناظر با پیکربندی است که در آن، نوترون فرد در حالت $1h_{11/2}$ قرار دارد [شکل ۲۴.۷ (الف)]. اختلاف در انرژی دو حالت برابر با 661 MeV است. گذارمیان دو حالت، با $\Delta I = 4$ و تغییر در پارامتر متناظر است و از این رو گذار M_4 است. طول عمر مشاهده شده حالت برانگیخته در حدود ۶۰۰ دقیقه است. به عنوان یک مثال دیگر می‌توان از $N = 47$ ($Z = 36$) Kr^{83} نام برد. این هسته سه نوترون از عدد سحرآمیز ۵۰ کمتر دارد. حالت‌های رقیب برای پیکربندی حالت پایه عبارت اند از $2p_{1/2}$ و $1g_{9/2}$ و $1g_{7/2}$ یا $9/2$ اولین حالت، اسپین $2/1$ و پاریته فرد دارد. پیکربندی دوم می‌تواند اسپین $2/1$ یا $7/2$ باشد که به ترازهای انرژی نشان داده شده در شکل ۲۴.۷ (ب) منجر و پاریته زوج داشته باشد که به ترازهای این روش به صورت $I = 1/2 \rightarrow -1/2$ است که همان گذار می‌گردد. گذار مشاهده شده به صورت $I = 7/2 \rightarrow -7/2$ است که همان گذار E_3 با انرژی 32 MeV است. طول عمر حالت $I = 1/2$ در حدود ۱۱۴ دقیقه است. هسته‌هایی که در حالت‌های برانگیخته هستند و طول عمر نسبتاً طولانی دارند، ایزومند می‌نمند. گذارهایی که در آنها $\Delta I > 3$ است، به عنوان گذارهای ایزومند مشخص می‌شوند. شکل ۲۵.۷ توزیع هسته‌های را نشان می‌دهد که حالت‌های ایزومندی دارند. این هسته‌ها در گروههای ظاهر می‌شوند که به جزایر ایزومندیسم معروف‌اند و بر طبق پیشگوییهای مدل

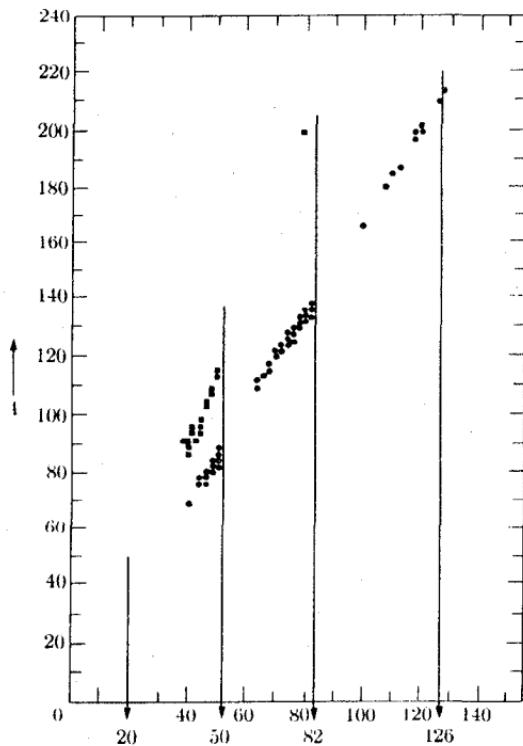


(الف)



(ب)

شکل ۲۴.۷ گذارهای ایزومری در ^{137}Ba و ^{83}Kr



→ نوکلئونهای فرد، $Z \blacksquare$ یا $N \bullet$

شکل ۲۵.۷ ایزومرها با عمر طولانی و با A فرد.

پوسته‌ای، درست در زیر اعداد سحرآمیز قرار می‌گیرند. درواقع، توضیح این جزایر ایزومریسم یکی از موقتیهای مدل پوسته‌ای است.

مسئلہ

۱۰۷ با بررسی شکل ۱۰.۷ (یا جدول نوکلیدها که در این فصل آمد) ثابت کنید که زوج ایزوبارهای پایدار مجاور در طبیعت وجود ندارند.

۱۰۸ فهرستی از تمام مجموعه‌های ایزوتوپی پایدار مجاور تهیه کنید که تعداد آنها از ۴ بیشتر باشد. به عنوان مثال، تیتانیوم ($Z=22$) پنج ایزوتوپ پایدار مجاور دارد. از شکل ۱۰.۷ یا جدول نوکلیدها، استفاده کنید.

۱۰۹ به کمک شکل ۱۰.۷ (یا جدول نوکلیدها)، مجموعه‌های ایزوتونی پایدار را بررسی کنید. عدد نوترونی N را برای مجموعه‌های بزرگتر از چهار ایزوتون پایدار بنویسید. آیا هیچ ایزوتون پایدار مجاوری در میان آنها وجود دارد؟

۱۱۰ بور معمولی مخلوطی از ایزوتوپهای ^{10}B و ^{11}B است. جرم اتمی مخلوط (یا جرم شیمیایی) نیز مساوی با 10.811 amu است. چه درصدی از هر ایزوتوپ (الف) از لحاظ تعداد و (ب) از لحاظ جرم در بور طبیعی حضور دارد؟

۱۱۱ شاعع هسته‌ای ^{16}O ، ^{120}Sn ، و ^{208}Pb را محاسبه کنید.

۱۱۲ با انتخاب فراواترین ایزوتوپ، شاعع هسته‌ای را برای نوکلیدهای با Z مساوی با 30 ، 35 ، 40 ، 45 ، 50 ، 55 ، 60 ، 65 ، 70 ، 75 ، 80 ، و 90 محسوب کنید. با یه کار بردن معادله (۱۱.۳)، شاعع مدار الکترونی داخلی رانیز به دست آورید. هردو شاعع را بر روی یک نمودار دسم کنید. نتایجی رانیز درباره برهمنش الکترونهای داخلی با هسته به دست آورید.

۱۱۳ شاعع چه هسته‌های مساوی با نصف شاعع $L = 236 \text{ ns}$ است؟

۱۱۴ با یه کار بردن مدل مکانیک کوانتوسی یک ذره در جمعیت پتانسیلی به پهنای m^{-15} و با درنظر گرفتن طول موج دوبروی نوکلئون λ ، که از مرتبه $2\pi r$ است (مقدار r برابر 10^{-15} m است)، انرژی جنبشی نوکلئون موجود در هسته را برآورد کنید.

۱۱۵ برهمنش میان گشتاورهای مغناطیسی هسته‌ای والکترون، به شکافتگی فوق (یز ترازهای انرژی اتمی منجر می‌شود. انرژی ناشی از این برهمنش متناسب است با مقدار زیر:

$$\left(\frac{\mu_0}{4\pi} \right) \mu_N \mu_B (r^{-3})_{ave}$$

که در آن r فاصله الکترون از هسته است. نشان دهید که شکافتگی فوق ریز، از لحاظ انرژی،

از مرتبه 15^{-5}eV است که به ساختار فوق ریز خطوط طیفی منجر می‌شود که وقتی خطوط در ناحیه مرئی قرار دارند، از مرتبه 15^{-2}\AA است.

۱۰۰۷ شکافتگی فوق ریز ترازهای انرژی اتمی مسئله قبل با $J=0$ نیز متناسب است که در آن $I=3/2$ اسپین هسته‌ای و $J=1$ تکانه زاویه‌ای الکترون است. شکافتگی فوق ریز حالت‌های الکترونی $^2S_{1/2}$, $^2P_{1/2}$, $^2P_{3/2}$ و $^3P_{1/2}$ مربوط به $(2/5)Z$ را تحلیل کنید. در هر حالت، تعداد ترازها و فاصله نسبی آنها را تعیین کنید و نتایج را با یک نمودار تراز انرژی نشان دهید.

۱۱۰۷ گشناور چهار قطبی الکتریکی یک توزیع بار بیضوی با تقارن محوری، برابر $a^2 - b^2 = Q = (2/5)Z$ است که در آن، a در طول محور تقارن و b نیز در راستای عمود اندازه گیری می‌شود. متوسط شاعع هسته‌ای R با رابطه $R^2 = ab^2$ تعریف می‌شود. (این رابطه نشان می‌دهد که حجم کره‌ای به شاعع R نیز بر ابر حجم بیضوی است.) نشان دهید که اگر $R = R + \Delta R/2$ باشد $a = R - \Delta R/2$ و در اولین مرتبه تقریب برای Q خواهیم داشت

$$Q = \frac{4}{5} Z R \Delta R$$

همچنین توجه کنید که Q/ZR^2 (که در شکل ۱۰.۷ رسم شده است) با $\Delta R/R$ متناسب است. در صورتی که اطلاعاتی در مورد تغییر شکل هسته‌ای موردنظر باشد، تعیین کنید که از میان این منحنی و منحنی گشناور چهار قطبی تنها کدامیک بیشتر حاوی اطلاعات مفیدی هستند.

۱۲۰۷ با به کار بردن اطلاعات موجود در جدول ۱۰.۷ و نیز نتایج مسئله ۱۰.۷، مقدار $\Delta R/R$ را برای ^{176}Lu ، که یکی از هسته‌های شدیداً تغییر شکل یافته است، برآورد کنید.

۱۳۰۷ انرژی دافعه کولنی دوپرتوون در ^{3}He را با این فرض که در فاصله $m = 15^{-15} \text{m}$ از یکدیگر قرار دارند برآورد کنید. این انرژی را با اختلاف در انرژیهای بستگی ^3H و ^2He مقایسه کنید. آیا نتیجه بدست آمده با این فرض که نیروهای هسته‌ای مستقل از بارند، سازگاری دارد؟

۱۴۰۷ تعیین کنید که برای برداشتن (الف) یک پرتوون و (ب) یک نوترون از ^{16}O و ^{17}O چه مقدار انرژی مورد نیاز است؟ آیا نتیجه بدست آمده می‌تواند حاکی از وجود نیروهای تزویج باشد؟

۱۵۰۷ به کمک جرم‌های اتمی داده شده در جدول ۱۰.۷، انرژی بستگی کل، انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون را برای هسته‌های ^{7}Li , ^{16}O , ^{57}Fe و ^{176}Lu محاسبه کنید.

۱۶۰۷ فرمول تجربی وایتسکر، معادله (۱۱۰۷)، چهار جمله دارد. هر یک از جمله‌ها را

بر حسب تابعی از A رسم کنید. برای مقادیر مناسب Z و N مربوط به چهارمین جمله آنها بی را به کار ببرید که با پایدارترین ایزوتوپ متناظر ند و تهاب مقادیر بر گزینه A را انتخاب کنید. اهمیت نسیی هر جمله در نواحی مختلف جدول دوره‌ای را تعیین کنید.

$A = ۲۷, ۶۴, ۸۲, ۱۲۵, ۱۸۰$ به کمک معادله (۱۳۰.۷)، عدداتی نوکلیید پایدار برای را تعیین و این مقادیر را با اطلاعات داده شده در شکل ۱۰.۷ مقایسه کنید.

با به کار بردن فرمول وایتسکر، جرم‌های اتمی ^{۱۲}C , ^{۲۷}Al , ^{۸۸}Sr , ^{۱۸۵}Re و ^{۲۳۲}U را محاسبه و با مقادیر داده شده در جدول ۱۰.۷ مقایسه کنید. در پایان، درجه دقت فرمول را بررسی کنید.

با به کار بردن فرمول وایتسکر، اختلاف جرم میان‌هسته‌های آینه‌ای ^{۲۳}Na و ^{23}Mg را محاسبه کنید. مقادیر مزبور را با نتایجی که با به کار بردن مقادیر تجربی جرمها بدست می‌آید (که به ترتیب بر اورند با ۲۲۵۹۸۹۷۷ و ۲۲۵۹۹۴۱۲ amu)، مقایسه کنید.

(الف) انرژیهای بستگی برای ^{14}O , ^{15}O , ^{16}O , ^{17}O , ^{18}O و ^{19}O را محاسبه کنید. (ب) همین کار را برای هسته‌های ^{14}C , ^{15}N , ^{16}O , ^{17}F , ^{18}Ne و ^{19}Ar کنید. (ج) به کمک نتایج بدست آمده در (الف) و (ب)، تغییر در انرژی بستگی را بر حسب یک توترون یا یک پروتون اضافه شده در هسته توضیح دهید. جرم هسته‌هایی که در جدول ۱۰.۷ نیامده است (بر حسب amu) عبارت اند از ^{14}C : ۱۴۰۰۵۳۲۴ ; ^{14}O : ۱۴۰۰۸۶۰ ; ^{15}O : ۱۵۰۰۳۵۷ ; ^{16}O : ۱۶۰۰۹۹۱۶ ; ^{17}F : ۱۷۰۰۵۳۵۸ ; ^{18}O : ۱۸۰۰۵۷۱ ، ^{18}Ne .

۲۱.۷ اختلاف جرم‌های زیر از طریق تجربی بدست آمده‌اند

$$^1H_1 - {}^2H = ۱۰۵۴۳۴ \times 10^{-3} \text{amu}$$

$${}^3H - \frac{1}{2} {}^{12}C = ۴۷۲۳۰۰ \times 10^{-2} \text{amu}$$

$${}^{12}C {}^1H_1 - {}^{16}O = ۳۷۶۴۶ \times 10^{-2} \text{amu}$$

بر اساس ${}^{12}C = ۱۲۰۰۰$ amu، جرم‌های اتمی 1H , 2H و ^{16}O را محاسبه و با مقادیر تجربی مقایسه کنید.

۲۲.۷ یک تقریب تجربی ساده برای پتانسیل هسته‌ای، پتانسیل یوکاواست که به صورت $E_p = -E_0 r_0 e^{-r/r_0}/r$ داده می‌شود در آن E_p و r_0 مقادیر زیر را دارند

$$E_0 = ۵۰ \text{MeV} \quad r_0 = ۱۵ \times 10^{-15} \text{m}$$

پتانسیل یوکاو را برای مقادیر

$$r = ۵۰۱۲, ۳۰, ۲۰, ۱۰۵۲, ۲۰, ۳۰, ۵۰۵۲$$

رسم و با انرژی پتانسیل الکتریکی دوپرتوون واقع در همان فواصل جدایی مقایسه کنید. ۲۳۰۷ نشان دهید که چگونه حالت‌های 3S , 1P , 3P ، و 3D سیستم نوترتون-پرتوون تنها حالت‌های سازگار با اسپین هسته‌ای مساوی با واحدند.

۲۴۰۷ نشان داده می‌شود که وقتی تمام انتقال‌های فاز در نظر گرفته شوند، دامنه پراکندگی $f(\theta)$ مربوط به پراکندگی نوترتون با رابطه زیر داده می‌شود.

$$f(\theta) = \frac{1}{k} \sum_l \sqrt{4\pi(2l+1)} i^l e^{i\delta_l} \sin \delta_l Y_l$$

که در آن θ زاویه پراکندگی و Y_l توابع تکانه زاویه‌ای‌اند. هنگامی که انرژیها خیلی بزرگ نیستند، تنها دو انتقال اول فاز، 3S و 1P برای بیان پراکندگی نوترتون مورد نیاز است و بقیه انتقال‌های فاز مساوی با صفرند. (الف) $f(\theta)$ و سطح مقطع دیفرانسیلی $(\delta_l(\theta))$ را برای این تقریب بنویسید. (ب) نشان دهید که پراکندگی تقارن کروی ندارد. چگونه تقارن را با علامت‌های انتقال فاز مربوط می‌کنید؟ (ج) با انتگرالگیری، سطح مقطع کل را محاسبه و ثابت کنید که با دو جمله اول موجود در معادله (۲۰.۷) سازگاری دارد. [راهنمایی: عبارت مربوط به 3S و 1P را که در جدول ۱۰.۳ داده شده است به کار ببرید.]

۲۵۰۷ نشان دهید که در یک آزمایش پراکندگی کشسان که شامل پراکندگی پرتوونها بر روی پرتوونها یا نوترتونها بر روی پرتوونهاست، هیچ ذره‌ای در چارچوب مرجع آزمایشگاه بیشتر از 90° پراکنده نمی‌شود (جرمهارا مساوی اختیار کنید). [راهنمایی: از فرمولهای غیرنسبیتی که زاویه پراکندگی در چارچوب مرجع C و L را به یکدیگر مربوط می‌کنند و در پیوست کتاب آمده‌اند، استفاده کنید.]

۲۶۰۷ هرگاه یک ذره آلفا با انرژی 4MeV و با پارامتر پرخورد $m^{-1} = ۱۵ \times ۲۶$ به یک هسته طلا نزدیک شود، تحت چه زاویه‌ای در چارچوب آزمایشگاه پراکنده می‌شود؟

۲۷۰۷ یک ذره آلفا با انرژی 2MeV با یک هسته طلا تحت زاویه 15° پراکنده می‌شود. اندازه پارامتر پرخورد را به دست آورید.

۲۸۰۷ حداقل فاصله نزدیکی را برای پرتوونهای با انرژی (الف) 10MeV و (ب) 15MeV در برخورد رو در رو با هسته طلا به دست آورید و با شاعع هسته‌ای مقایسه کنید. (ج) در کدام حالت، پرتوون به هسته «برخورد» خواهد کرد؟ انرژی جنبشی پرتوون را هنگامی که به هسته «برخورد» می‌کند به دست آورید.

۲۹۰۷ یک ورقه آلمینیوم در هر ثانیه تعداد 10^3 ذره آلفا را در راستای مشخصی پراکنده می‌کند. هرگاه ورقه آلمینیوم با ورقه طلایی به همان ضخامت تعویض شود، چه تعداد ذره

آلفا در ثانیه در همان راستا پراکنده خواهد شد؟

۳۰.۷ تعداد ذرات آلفای پراکنده شده به سیله یک ورقه مشخص مساوی با 15° ذره در ثانیه تحت زاویه پراکنده 15° است. تعداد ذرات آلفای پراکنده شده در هر فاصله 15° نا 180° را محاسبه کنید. نتایج را برای $\theta(\theta)$ رسم کنید.

۳۱.۷ یک باریکه از ذرات آلفای با انرژی 1275 MeV را ورقه آلومینیوم پراکنده می کند. معلوم شده است که تقریباً در 54° ، تعداد ذرات پراکنده شده در راستای مشخصی شروع به انحراف از مقدار پراکنده 15° می شده کولنی می کند. هرگاه فرض شود که شعاع ذرات آلفا برابر با مقدار $15^\circ \times 2$ است، شعاع هسته آلومینیوم را برآورد کنید. [داهنایی: می توان نشان داد که حداقل فاصله نزدیکی از رابطه زیر به دست می آید]

$$r = \left(\frac{\nu Z e^\gamma}{4\pi \epsilon_0 m v^2} \right) \left(1 + \csc \frac{1}{2} \theta \right)$$

۳۲.۷ تعیین کنید که در چه انرژی نوترونی، رابطه زیر بر قرار می ماند

$$k_5 = \text{برد نیروی هسته ای} \times$$

آیا از این نتیجه می توان در برآورد حد بالای انرژی، که در آن تنها پراکنده S نوترونها به سیله پر و تونها باید موردنظر باشد، استفاده کرد؟

۳۳.۷ سطح مقطع پراکنده N نوکلئون-نوکلئون در حد انرژیهای پایین، $0 \rightarrow E$ ، را برای پتانسیل سه تایی ($E_0 = 36.2 \text{ MeV}$) و پتانسیل یک تایی ($E_0 = 17.8 \text{ MeV}$) محاسبه کنید. هرگاه اسپینهای ذرات به طور کاتورهای سمتگیری کنند، چه سطح مقطعي از طریق تجزیه به دست می آید؟

۳۴.۷ سطح مقطع پراکنده N نوکلئون-نوکلئون در حالت سه تایی ($E_0 = 36.2 \text{ MeV}$) را برای $1, 5, 10, 25, 50, 100 \text{ MeV}$ محاسبه کنید. آیا می توانید نتیجه گیری کنید که در انرژیهای پایین، سطح مقطع برای پراکنده N نوکلئون-نوکلئون، به انرژی حساس نیست؟

۳۵.۷ (الف) با به کار بردن طرح مدل پوسته ای داده شده در شکل ۱۶.۷، پیکربندی نوکلئونی را برای ${}^2\text{H}$, ${}^3\text{H}$, ${}^3\text{He}$, ${}^4\text{He}$, ${}^{12}\text{C}$, ${}^{13}\text{C}$, ${}^{27}\text{Li}$ و ${}^{35}\text{Cl}$ به دست آورید. (ب) اسپین هسته ای این نوکلیدها را پیشگویی و با مقادیر داده شده در جدول ۱۰.۷ مقایسه کنید.

۳۶.۷ با به کار بردن روش مثال ۱۶.۷، گشتاورهای دوقطبی مغناطیسی هسته های داده شده در مسئله قبل را محاسبه و با مقادیر تجربی ارائه شده در جدول ۱۰.۷ مقایسه کنید.

۳۷.۷ گشتاور لختی هسته ای به جرم M و شعاع میانگین R (هرگاه به صورت کره جامدی در نظر گرفته شود)، مساوی با $(2/5)MR^2$ است. با عدد جرمی A مساوی با $50, 100$ ،

و ۱۵۰، انرژی (بر حسب یکای MeV) پرتو گامای گسیل شده در گذاری از یک تراز انرژی چرخشی با $= 2$ به تراز دیگری با $= 5$ را براورد و با انرژی پرتو گامای گسیل شده به وسیله هسته‌های زوج زوج در آن نواحی مقایسه کنید. چه نتیجه‌ای از این قیاس به دست می‌آورید؟

۳۸۰۷ از ترازهای انرژی چرخشی نشان داده شده در شکل ۲۰.۷، گشتاور لختی ^{180}Hf را براورد کنید. گشتاور لختی نسبت به محور تقارن بیضوی چرخشی مساوی با $(Mb^2 / 5)$ است که در آن، b طول نیم-محور دیگر است. تغییر شکل $\Delta R / R$ مر بوط به ^{180}Hf را براورد و با مقدار به دست آمده از گشتاور چهار قطبی الکترونی مقایسه کنید. [اهمایی: از رابطه $b = R - \Delta R / 2$ در مسئله ۱۱.۷ استفاده کنید].

۳۹۰۷ با توجه به شکل ۲۰.۷، انرژی و مرتبه چندقطبی گذارهای گامای نشان داده شده برای هر سه هسته را تعیین کنید.

۴۰۰۷ با توجه به شکل‌های ۲۰.۷ (الف) و ۲۰.۷ (ب)، و با فرض اینکه هر یک از ترازهای نشان داده شده از گذار یک ذره منفرد ناشی می‌شود، پیکربندی برای حالت پایه و هر کدام از حالت‌های برانگیخته را به کمک طرح تراز مدل پوسته‌ای شکل (۱۶.۷) بنویسید.

۴۱۰۷ با توجه به شکل ۲۰.۷ (ج)، تعیین کنید که آیا طرح تراز می‌تواند به برانگیختگی‌های جمعی چرخشی نسبت داده شود یا خیر؟

مراجع

1. "The Nuclear Force," R. Marshak, *Sci. Am.*, March 1960, page 98.
2. "Nuclear Models," R. van Wageningen, *Am. J. Phys.*, 28, 425 (1960).
3. "Pauli and Nuclear Spin," S. Goudsmit, *Physics Today*, June 1961, page 18.
4. "The Nucleus Today," D. Bromley, *The Physics Teacher*, 2, 260 and 320 (1964).
5. "Problem of Nuclear Structure," V. Weisskopf, *Physics Today*, July 1961, page 18.
6. *Nuclear Forces*, D. Brink, New York: Pergamon Press, 1965.
7. *Structure of Atomic Nuclei*, C. Cook, New York: Van Nostrand, Momentum Books, 1964.
8. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York. Academic Press, 1964, Chapter 5, Sections 1-8.
9. *Foundations of Modern Physical Science*, G. Holton and D. H. D.

- Roller, Reading, Mass: Addison-Wesley, 1958, Chapters 36, 37, 38.
10. *Principles of Modern Physics*, R. Leighton, New York: McGraw-Hill, 1959, Chapters 13, 14, 16, 18 and 19.
11. *Nuclear Physics*, I. Kaplan. Reading, Mass: Addison-Wesley, 1963.
12. *Introduction to the Atomic Nucleus*, J. Cuninghame. Amsterdam : Elsevier Publishing Co., 1964.



فراندھای هسته‌ای

- ۱۰۸ مقدمه
- ۲۰۸ واپاشی پرتوزا
- ۳۰۸ واپاشی آلفا
- ۴۰۸ واپاشی بتا
- ۵۰۸ واکنشهای هسته‌ای
- ۶۰۸ شکافت هسته‌ای
- ۷۰۸ همچوشی هسته‌ای
- ۸۰۸ منشا عناصر

۱۰.۸ مقدمه

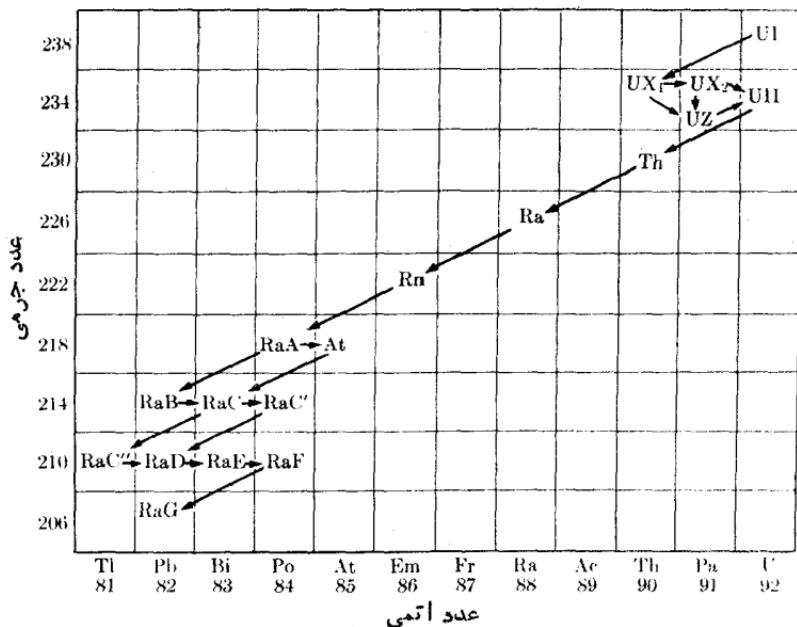
در فصل قبل، خواص اساسی هسته‌ها را (که به صورت مجموعه‌های پایداری از نوکلئونها در نظر گرفته شدند) تحلیل کردیم و مدلی ارائه دادیم که به طور کم و بیش رضایت‌بخشی این خواص را توجیه می‌کرد. منبع دیگری که می‌تواند اطلاعاتی درباره ساختار هسته به دست بدهد، تحلیل فرایندهایی چون فروپاشیهای هسته‌ای و واکنشهای هسته‌ای است که در آنها آرایش مجددی در انرژی یا پیکربندی نوکلئونها وجود دارد. در این فصل بعضی فرایندهای هسته‌ای را تحلیل خواهیم کرد. بسیاری از این فرایندها به طور طبیعی رخ می‌دهند و بسیاری هم با استفاده از ماشینهای شنا بدنه مختلف یا راکتورهای هسته‌ای، به طور مصنوعی در آزمایشگاه تولید می‌شوند. بحث تجربی و نظری فرایندهای هسته‌ای هنوز هم یک بحث ناتمام از فیزیک معاصر است. تاکنون تحقیقات بسیار زیادی در این زمینه انجام شده است و هنوز هم ادامه دارد.

۱۰.۹ واپاشی پرتوza

هنگام بررسی شکل ۱.۷ به این نکته اشاره کردیم که ترکیب پروتونها و نوترونها در پاره‌ای از هسته‌ها طوری است که پیکربندی پایداری ندارند. چنین هسته‌هایی ناپایدار یا پرتوزا خواهند بود. هسته‌های ناپایدار می‌کوشند که با آزاد کردن بعضی ذرات به یک پیکربندی پایدار نزدیک شوند. این ذرات را اولین بار در اوایل قرن گذشته بکرل، پیر و ماری کوری، و دیگران کشف و آنها را ذرات آلفا و بتا نامگذاری کردند.

ذرات آلفا هسته‌های هلیوم‌اند که از دو پروتون و دو نوترون تشکیل شده‌اند. از این‌دو، هنگامی که هسته‌ای از خود یک ذره آلفا گسیل می‌کند، عدد اتمی آن به اندازه دو واحد و عدد جرمی (*A*) آن نیز به مقدار چهار واحد کاهش می‌یابد. بنابراین، هسته جدید یک عنصر شیمیایی متفاوت است. به عنوان مثال، هنگامی که هسته پرتوزای $^{238}_{\alpha}U$ یک ذره آلفا گسیل می‌کند، به هسته $^{234}_{\alpha}Th$ تبدیل می‌شود.

ذرات بتا الکترونها یعنی هستند که باره – با خود حمل می‌کنند. از این‌دو، هنگامی که هسته‌ای یک ذره بتا گسیل می‌کند، عدد اتمی هسته به اندازه یک واحد افزایش می‌یابد. ولی عدد جرمی آن بدون تغییر باقی می‌ماند. به عنوان مثال، هنگامی که هسته پرتوزای $^{234}_{\alpha}Th$ یک ذره بتا گسیل می‌کند، به هسته $^{234}_{\beta}Pa$ تبدیل می‌شود. بعضی هسته‌ها، به جای تابش الکترونها، پوزیترون تابش می‌کنند که بار + e را با خود حمل می‌کند بنابراین، پس از گسیل پوزیترون، عدد اتمی هسته با قیمانده به مقدار یک واحد کوچکتر از هسته اولیه خواهد بود. به عنوان مثال، هنگامی که هسته $^{137}_{\beta}N$ یک پوزیترون تابش کند، به هسته $^{137}_{e^-}Cl$ تبدیل می‌شود. این دونوع واپاشی بتا به ترتیب با β^- و β^+ نمایش داده می‌شوند. گاهی هسته با قیمانده یا هسته دختر در حالت برانگیخته است و بنابراین همان‌طور که در بخش ۱۰.۷ گفته شد در گذار به حالت پایه پرتوگاما نیز گسیل می‌کند.



شکل ۱۰.۸ سری پرتووزای طبیعی اورانیوم یا سری $2^{38}U + 2^{226}Ra$

بسیاری ایزوتوپهای عناصر با $Z > 81$ (یا $A > 206$) به طور طبیعی پرتووزا هستند. چند هسته سبکتر دیگر از قبیل ^{40}K و ^{40}Ca نیز که به طور طبیعی وجود دارند، پرتووزا هستند. با استفاده از راکتورهای هسته‌ای و شتابدهنده‌های ذرات تاکنون تعداد بسیار زیادی از هسته‌های پرتووزا در آزمایشگاه تولید شده‌اند. شکل ۱۰.۸ یکی از سه‌نجیره پرتووزای طبیعی را نشان می‌دهد که به سری اورانیوم معروف است، جدول ۱۰.۸ نیز اطلاعات مربوط به این سری را به دست می‌دهد. عدد جرمی هسته‌های موجود در این سری با $2^{38}U$ داده می‌شوند که در آن n یک عدد درست است. دو زنجیره پرتووزای طبیعی دیگر سری آکتینیوم و سری توپیوم هستند که به ترتیب از هسته‌هایی از نوع $2^{235}U$ و $2^{232}Th$ تشکیل شده‌اند. نوکلیدهای سنگینتر موجود در این دو سری $2^{235}U$ و $2^{232}Th$ هستند. در اینجا به دانشجو پیشنهاد می‌کنیم که با استفاده از جدول نوکلیدهای داده شده در متون کتاب، منحنی این دو سری را مثل منحنی شکل ۱۰.۸ رسم کند.

در دو بخش بعد، واپاشیهای، آلفا و بتا را به تفصیل بررسی خواهیم کرد ولی در اینجا می‌خواهیم فقط در باره جنبه‌های مشترک این دو فرایند پرتووزا بحث کنیم. به تجریبه مشاهده است که تمام فرایندهای پرتووزا از یک قانون نمایی پیروی می‌کنند. بنابراین هر گاه N تعداد اولیه هسته‌های ناپایدار باشد تعداد هسته‌های باقیمانده پس از زمان t با رابطه زیر داده می‌شود

$$N = N_0 e^{-\lambda t} \quad (10.8)$$

جدول ۱۰۸ سری اورانیوم

نوکلید	انواع پرتوزایی	نوع فرباشی	نیمه عمر	تایست فرباشی، S^{-1}	انرژی ذره، MeV
$^{235}_{\Lambda}U$	(UI)I	$^{235}_{\Lambda}U$	$^{235}_{\Lambda}U$	اورانیوم	۴۱۹
$^{232}_{\Lambda}Th$	(UX _۱)X _۱	$^{232}_{\Lambda}Th$	$^{232}_{\Lambda}Th$	اورانیوم	۱۱۰
$^{231}_{\Lambda}Pa$	(UX _۲)X _۲	$^{231}_{\Lambda}Pa$	$^{231}_{\Lambda}Pa$	اورانیوم	۲۳۱
$^{230}_{\Lambda}Pa$	(UZ)Z	$^{230}_{\Lambda}Pa$	$^{230}_{\Lambda}Pa$	اورانیوم	۵۸
$^{229}_{\Lambda}U$	(UII)II	$^{229}_{\Lambda}U$	$^{229}_{\Lambda}U$	اورانیوم	۴۷۶۸
$^{228}_{\Lambda}Th$	(Th)Th	$^{228}_{\Lambda}Th$	$^{228}_{\Lambda}Th$	اورانیوم	۴۶۸
$^{227}_{\Lambda}Ra$	(Ra)Ra	$^{227}_{\Lambda}Ra$	$^{227}_{\Lambda}Ra$	رادیوم	۴۷۷۷
$^{226}_{\Lambda}Rn$	(Rn)Rn	$^{226}_{\Lambda}Rn$	$^{226}_{\Lambda}Rn$	رادیون	۴۸۴
$^{225}_{\Lambda}Po$	(RaA)A	$^{225}_{\Lambda}Po$	$^{225}_{\Lambda}Po$	رادیوم	۴۹۹۸
$^{223}_{\Lambda}Pb$	(RaB)B	$^{223}_{\Lambda}Pb$	$^{223}_{\Lambda}Pb$	رادیوم	?
β					۰
24.28 min					4.31×10^{-4}

α	α , β	α , β	α , β
$\alpha: \Delta t \Delta V$	$\Delta t \Delta V \times 10^{-4}$	19.7 min	$(^{214}\text{At})^{210}\text{Po}$
$\beta: \Delta t \Delta V$	4.23×10^{-3}	$1.46 \times 10^{-4} \text{ s}$	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Bi}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.34×10^{-4}	α	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Po}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Tl}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Pb}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	α	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Bi}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{E}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	α	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{F}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Pb}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{P}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Po}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Tl}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{Ra}$
$\gamma: \Delta t \Delta V$	1.0×10^{-4}	β	$(\text{RaC}'\text{C}'\text{C}'')\text{G}$

که در آن λ ثابت مشخصه هر نوکلئید است و به ثابت فردیابی معروف است. این ثابت بر حسب یکای s^{-1} (یا وارونه هر یکای زمان دیگر) بیان می‌شود. در شکل ۲۰.۸ منحنی نمایش معادله (۱۰.۸) رسم شده است. برای هر نوکلئید پر توزا، یک فاصله زمانی ثابت T (که به نیمه‌عمر معروف است) وجود دارد که در طی آن، تعداد هسته‌های اولیه مرتباً کاهش می‌یابد و در پایان آن به نصف تعداد اولیه می‌رسند. بنابراین هر گاه ابتدا تعداد N_0 هسته (یا اتم) وجود داشته باشند، پس از گذشت زمان T فقط تعداد $N_0/2$ و پس از گذشت زمان $2T$ فقط $N_0/4$ هسته باقی خواهد ماند و به همین ترتیب. برای بدست آوردن زمان T کافی است که مقادیر $N_0/2 = N_0 e^{-\lambda T}$ و $N_0/4 = N_0 e^{-2\lambda T}$ را در معادله (۱۰.۸) قرار دهیم. بنابراین $N_0/2 = N_0 e^{-\lambda T} \Rightarrow e^{\lambda T} = 2$ یا $\lambda T = \ln 2 = 0.693$ داشت $T = \frac{0.693}{\lambda}$

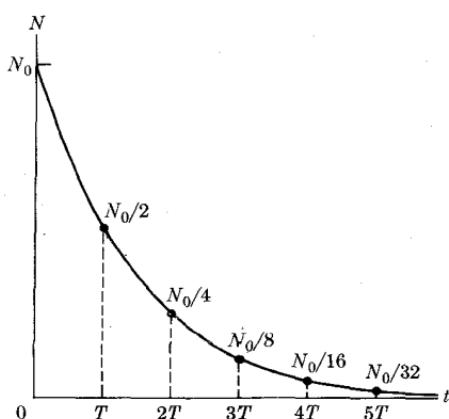
$$T = \frac{0.693}{\lambda} \quad (۲۰.۸)$$

که رابطه T و λ را بدست می‌دهد. مقادیر نیمه‌عمرهای ثبت شده گسترده بسیار وسیعی دارد که از چندین سال (نیمه‌عمر واپاشی آلفای هسته ^{209}Bi در حدود $10^{18} \times 2$ سال) و واپاشی بتای هسته ^{115}In در حدود 10^{14} سال است)، تا کسری از ثانیه تغییر می‌کند (نیمه‌عمر واپاشی آلفای ^{8}Be در مرتبه 10^{-19} s است).

از معادله (۱۰.۸) می‌توان آهنگ فروپاشی هسته‌ها را بدست آورد

$$\frac{dN}{dt} = -\lambda N_0 e^{-\lambda t} = -\lambda N \quad (۳۰.۸)$$

این رابطه نشان می‌دهد که آهنگ فروپاشی dN/dt با تعداد هسته‌های موجود متناسب



شکل ۲۰.۸ واپاشی پر توزا بر حسب تابعی از زمان.

است. بنا بر این، آهنگ فروپاشی dN/dt با نسبت و نیمه عمری یکسان با هسته‌های N کاهش می‌یابد. قدر مطلق آهنگ فروپاشی یعنی $|dN/dt|$ به فعالیت ماده معروف است. آهنگ فروپاشی معمولاً بر حسب یکای کودی بیان می‌شود که با Ci نشان داده می‌شود. این نام به خاطر قدردانی از خدمات پیر و ماری کوری در کشف پلوتونیوم و رادیوم انتخاب شده است. کوری به صورت فعالیت ماده‌ای تعریف می‌شود که در آن، تعداد $15 \times 10^{10} \text{ Ci}$ هسته در ثانیه فروپاشیده شوند. اجزای این یکای اصلی عبارت اند از میلی کوری (10^{-3} Ci) و میکروکوری (10^{-6} Ci) و میکروCi ($1 \mu\text{Ci}$).

معادلات (۱۰.۸) و (۳۰.۸) هردو از قوانین آماری به شمار می‌روند و تنها هنگامی معتبرند که تعداد هسته‌ها بسیار زیاد باشد. ثابت فروپاشی عبارت است از احتمال واپاشی در واحد زمان برای هسته ناپایداری که بر طبق یک فرایند مشخص، فروپاشیده می‌شود. احتمال اینکه هسته در فاصله زمانی dt فروپاشیده شود برابر است با λdt . هر گاه تعداد N هسته وجود داشته باشند (که در آن N خیلی بزرگ است) در این صورت، می‌توان انتظار داشت که تعدادی هسته مساوی با N در خلال dt فروپاشیده شوند. بنا بر این می‌توان نوشت

$$dN = -(\lambda dt)N \quad \text{یا} \quad \frac{dN}{dt} = -\lambda N$$

که همان معادله (۳۰.۸) است. علامت منفی به این دلیل ظاهر می‌شود که N در نتیجه واپاشی نسبت به زمان کاهش می‌یابد. محاسبه احتمال واپاشی در واحد زمان، λ ، برای هر فرایند واپاشی یک مسئله بسیار مهمی است که در آن باید از روشهای دقیق مکانیک کوانتو می‌استفاده کرد. با توجه به بحث بالا یادآوری می‌شود که تمی توان صحبتی از نیمه عمر یک هسته منفرد به میان آورد یا اینکه با قاطعیت پیشگویی کرد که چه موقع یک هسته واپashیده خواهد شد. ضمناً تکرار می‌کنیم که معادلات (۱۰.۸) و (۲۰.۸) فقط از لحاظ آماری معتبرند.

مثال ۱۰.۸ جرم 1000 mCi از هسته C^{14} را محاسبه کنید. نیمه عمر C^{14} مساوی با ۵۵۷۰ سال است.

حل: با توجه به رابطه

$$T = 5570 \text{ y} = 10^{15} \text{ y} \times (2 \times 10^7 \text{ s}) = 10^{11} \text{ s}$$

برای ثابت فروپاشی خواهیم داشت

$$\lambda = \frac{0.693}{T} = 3.7 \times 10^{-12} \text{ s}^{-1}$$

۱. این آهنگ تقریباً مساوی با فعالیت یک گرم رادیوم (Ra) است.

همچنین

$$|dN/dt| = 1 \text{ mCi} = 3.75 \times 10^7 \text{ s}^{-1}$$

بنا بر این با به کار بردن معادله (۳.۸) چنین خواهیم داشت

$$N = \frac{1}{\lambda} \left| \frac{dN}{dt} \right| = 9.38 \times 10^{18} \text{ } {}^{14}\text{C} \text{ هسته}$$

مقدار بالا تعداد هسته‌های ${}^{14}\text{C}$ را به دست می‌دهد که ضمناً با تعداد اتمهای کربن برابر است. جرم اتمی ${}^{14}\text{C}$ برابر است با 1.40577 amu . بنا بر این حرم این تعداد از اتمهای کربن عبارت است از

$$M = (1.40577 \times 9.38 \times 10^{18} \text{ atom}) \times 1.6604 \times 10^{-27} \text{ kg atom}^{-1} \\ = 2.18 \times 10^{-7} \text{ kg}$$

مثال ۲۰۸ یکی از روش‌های تولید نوکلیید پرتوزا آن است که نمونه‌ای از ماده مورد نظر در داخل رآکتور هسته‌ای قرار گیرد. درنتیجه گیر اندازی نوترن به وسیله هسته‌های ماده مزبور، نوکلییدهای پرتوزا تولید می‌شوند. به عنوان مثال، هنگامی که ${}^{59}\text{CO}$ با یک بار یکه نوترنی بمباران شود، ${}^{60}\text{CO}$ به دست می‌آید که یک چشمۀ پرتوزای β با نیمه عمر ۲۷ سال است. روش دیگر برای به دست آوردن نوکلییدهای پرتوزا آن است که ماده مورد نظر را با ذرات بارداری از قبیل پروتونها بمباران کنیم. در این فرایند از شتابدهنده‌ها برای انرژی دادن به ذرات فرودی یا پرتاوهای استفاده می‌کنیم. در هر دو حالت بالا، نوکلیید جدید با آهنگ ثابت چه هسته در ثانیه تولید می‌شود. تعداد هسته‌های نوکلیید پرتوزا تولید شده را بر حسب زمان محاسبه کنید.

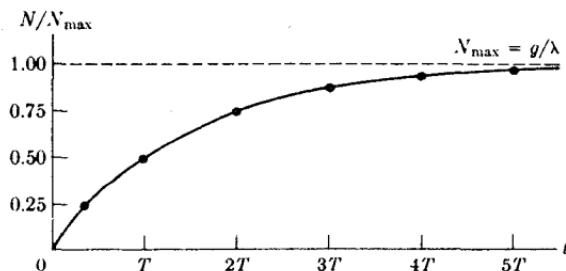
حل: نوکلیید پرتوزا با آهنگ چه هسته در ثانیه تولید می‌شود ولی در همین زمان، بر طبق معادله (۳.۸)، با آهنگ λN هسته در ثانیه فرود می‌پاشد که در آن، N تعداد هسته‌های موجود در آن لحظه است. از این‌رو، آهنگ خالص افزایش هسته‌ها در ثانیه عبارت است از

$$\frac{dN}{dt} = g - \lambda N$$

با جدا کردن متغیرها و انتگرالگیری خواهیم داشت

$$\int_{N_0}^N \frac{dN}{N - g/\lambda} = -\lambda \int_0^t dt$$

۱. این معادله از نظر ریاضی با معادله سقوط آزاد جسم در شاره چسبنده یا معادله افزایش جریان الکتریکی هنگام عبور از یک القا مشابه است.



شکل ۳۰.۸ تولید یک نوکلئید پرتوزا بر حسب تابعی از زمان.

با

$$\log \frac{N - g/\lambda}{N_0 - g/\lambda} = -\lambda t$$

با فرض اینکه در آغاز، تعداد هسته‌های ماده مساوی با صفر است (یعنی $N_0 = 0$)، بعد از گذشت زمان t چنین خواهیم داشت

$$N = \frac{g}{\lambda} (1 - e^{-\lambda t})$$

حداکثر تعداد هسته‌های پرتوزایی را که می‌توان تحت این شرایط تولید کرد برابر است با $N_{\max} = g/\lambda$. تغییر N بر حسب t در شکل ۳۰.۸ نشان داده شده است. یادآوری می‌کنیم که در زمان $t = T$ تعداد $\lambda/g = 550$ ره اتم و نیز در زمان $t = 2T$ تعداد $\lambda/g = 275$ ره اتم وجود خواهد داشت.

مثال ۳۰.۸ ماده A فروپاشیده و به ماده B پرتوزاست تبدیل می‌شود. هر گاه λ_A و λ_B ثابتی‌ای فروپاشی مربوط به A و B باشند، تغییر B را بر حسب تابعی از زمان به دست آورید. فرض می‌کنیم که مقدار اولیه B مساوی با صفر است.

حل: بر طبق معادله (۳۰.۸) جسم A با آهنگ زیر فروپاشیده می‌شود.

$$\frac{dN_A}{dt} = -\lambda_A N_A$$

به طوری که

$$N_A = N_{A_0} e^{-\lambda_A t}$$

به ازای فروپاشی هر هسته A ، یک هسته B تشکیل می‌شود. بنابراین هسته B با آهنگ $\lambda_B N_B$ هسته در ثانیه تولید می‌شود. با این حال، در همین زمان با آهنگ $\lambda_B N_B$ هسته در

ثانیه نیز فرو می‌باشد. از این‌رو، افزایش خالص هسته‌های B در واحد زمان عبارت است از

$$\frac{dN_B}{dt} = \lambda_A N_A - \lambda_B N_B$$

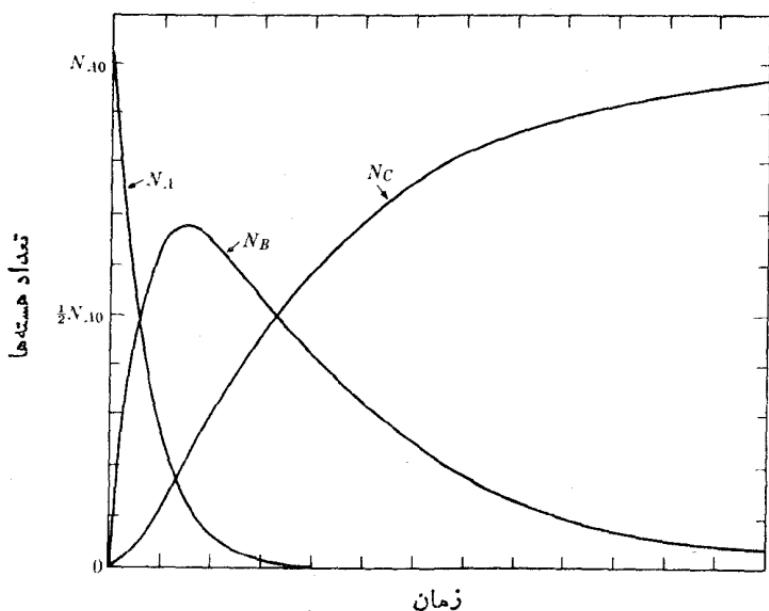
یا

$$\frac{dN_B}{dt} = \lambda_A N_{A_0} e^{-\lambda_A t} - \lambda_B N_B$$

حل این معادله که شرط $N_B = 0$ در زمان $t = 0$ را برآورده می‌کند، به صورت زیر است
(دانشجو می‌تواند با قراردادن مستقیم این جواب در معادله، صحت آن را تحقیق کند)

$$N_B = \frac{\lambda_A}{\lambda_B - \lambda_A} N_{A_0} (e^{-\lambda_A t} - e^{-\lambda_B t})$$

هرگاه پس از فرپاشی جسم B ، جسم پایداری مانند C تولید شود، در این صورت تعداد هسته‌های C به طور مداوم افزایش می‌یابد و پس از گذشت یک زمان خیلی طولانی (در مقایسه با نیمه‌عمرهای A و B) برایر با $N_A = 0$ می‌شود. تغییر N_A , N_B ، و N_C نسبت به زمان در شکل ۴۰.۸ نشان داده شده است. در ابتدا متوجه می‌شویم که B افزایش می‌یابد زیرا



شکل ۴۰.۸ سری پرتوزا با سه عضو. در آغاز، تنها هسته مادر A با ($T \approx 1$ h) وجود دارد. نیمه‌عمر هسته دختر B براین ۵ h است درحالی که عضو سوم، یعنی هسته C پایدار است.

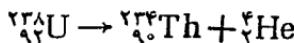
که با آهنگی سریعتر از آنچه که فرو پاشیده می‌شود، تواید می‌شود. ولی پس از یک زمان مشخص وضعیت وارونه می‌شود، زیرا فعالیت جسم مادر کاهش یافته است. نتایج این مثال را می‌توان در مورد زنجیرهای پرتوزای پیچیده تر $\dots \rightarrow D \rightarrow C \rightarrow B \rightarrow A$ از قبیل سریهای پرتوزای طبیعی، نیز تعیین داد. هنگامی که بخواهیم عمر صخره‌های محتوی مواد پرتوزا را از طریق به دست آوردن نسبت هر ماده موجود در یک نمونه از صخره تعیین کنیم، مطالعه این و پاشیهای زنجیرهای بسیار سودمند خواهد بود.

۳.۸ واپاشی آلفا

همچنان که در بخش قبل دیدیم، واپاشی آلفا شامل گسیل یک ذره آلفا (${}^4_2\text{He}$) هسته هلیوم (${}^4_2\text{He}$) است که از دو پروتون و دو نوترون تشکیل شده است. عدد اتمی هسته حاصل دختر دو واحد کوچکتر و عدد جرمی آن چهار واحد کمتر از هسته مادر است. بنابراین، هر گاهه هسته‌های مادر و دختر را به ترتیب با X و Y نمایش دهیم، فرایند واپاشی آلفا را می‌توان به صورت زیر نوشت



به عنوان مثال ${}^{234}_U \rightarrow {}^{230}_Th + {}^4_2\text{He}$ یک گسیل کننده آلفا است و مطابق طرح زیر فروپاشیده می‌شود



اکثر گسیل کننده‌های آلفا را هسته‌های سنگینی تشکیل می‌دهند که با نوکلیدهای واقع در انتهای جدول دوره‌ای متناظرند. در واقع، از عبارت مر بوط به انرژی بستگی هسته‌ای، معادله $A > 150$ (۱۰.۷)، می‌توان نشان داد که اکثر هسته‌های با $A < 150$ باید گسیل کننده آلفا باشند. اما مقدار A در اکثر گسیل کننده‌های آلفا بزرگتر از ۲۰۰ است. به طور کلی، با چند استثناء، فرض می‌شود که نیمه عمر هسته‌های سبکتر برای واپاشی آلفا به قدری طولانی است که عملاً این مد واپاشی در آنها مشاهده نمی‌شود.

ذره آلفا یک هسته سحرآمیز دوگانه است با دو پروتون و دو نوترون که همگی در پوسته ${}^{84}/2$ قرار دارند و اسپین کل آن صفر و پاریتت آن زوج است. از این‌رو، پایداری ذرات آلفا فوق العاده زیاد است و در اکثر موارد همچون ذره منفردی، مشابه با پروتونها و نوترونها، رفتار می‌کنند. یادآوری می‌کنیم که رادرفورد نیز از ذرات آلفا به عنوان پرتابه‌ای برای مطالعه و بررسی ساختار درونی اتم و ایجاد مدل هسته‌ای استفاده کرد.

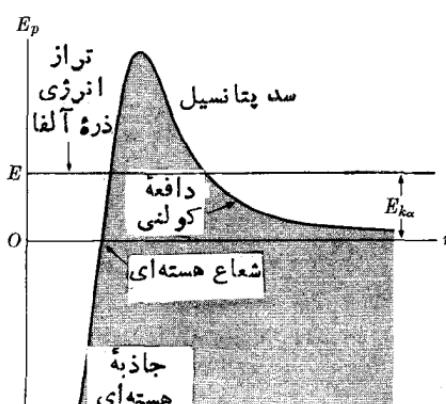
با این حال باید تصور کرد که ذرات آلفا با چنین وضعی در داخل هسته وجود دارند که همبستگی‌های معینی در حرکت نوکلئونها وجود دارد که گاهی سبب می‌شود بعضی از آنها یک گروه با پیکربندی شبیه به پیکربندی ذره آلفا تشکیل دهند و برای زمان کوتاهی به صورت یک واحد دینامیکی رفتار کنند. هنگامی که چنین واحدی در نزدیکی سطح هسته قرار دارد، احتمال مشخصی وجود دارد که گروه

نو کلشونها به صورت یک ذره آلفا از هسته فرار کند.

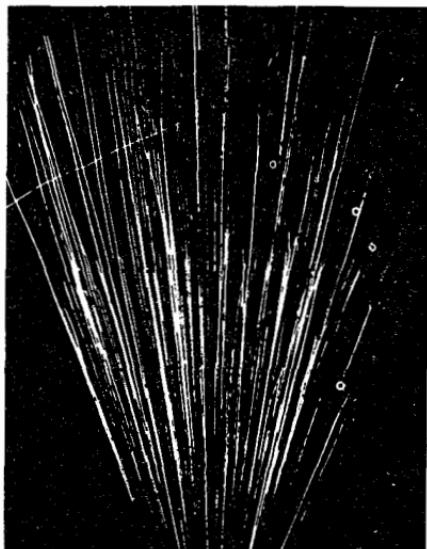
در شکل ۵.۸ انرژی پتانسیل برهم کش ذره آلفا با باقیمانده هسته، که خیلی به انرژی پتانسیل برهم کش یک پروتون با باقیمانده هسته شباht دارد، نشان داده شده است. انرژی ذرات آلفا (در حدود ۴ تا ۹ MeV) کوچکتر از ارتفاع سد کولنی (در حدود ۴۰ MeV) برای اکثر گسیل کننده‌های آلفا درسطح هسته است و ذره آلفا فقط می‌تواند با نفوذ از سد پتانسیل به خارج فرار کند (بخش ۸.۲). احتمال فر پاشی در واحد زمان، یعنی λ ، را می‌توان بر حسب احتمال P نفوذ از سد محاسبه کرد. کمیت P با به کار بردن روش‌های کوانتم مکانیکی محاسبه می‌شود. نتایج به دست آمده به خوبی با مقادیر تجربی برای λ سازگاری دارند.

از شکل ۵.۸ مشاهده می‌شود که هر چه انرژی جنبشی $E_{k\alpha}$ ذره آلفا بیشتر باشد، ارتفاع و پهنای سد کوچکتر است و در نتیجه، احتمال، P ، نفوذ از سد نیز بیشتر خواهد بود. بنابراین، می‌توان انتظار داشت که ثابت فر پاشی λ با $E_{k\alpha}$ افزایش یابد. با بررسی جدول ۱.۸ نیز می‌توان این واقعیت را اثبات کرد. محاسبه مفصلتر نشان می‌دهد که احتمال انتقال P نسبت به ارتفاع و پهنای سد، و از این رو نسبت به $E_{k\alpha}$ ، خیلی حساس است. این موضوع نشان می‌دهد که چرا یک تغییر در $E_{k\alpha}$ با ضریبی در حدود دو یعنی از ۴۰ MeV (متناظر با ^{238}U) تا ۷۶۸ MeV (متناظر با ^{214}Po) منجر به تغییری در λ می‌شود که از $10^{-18} \times 10^{-15} \times 4.88 \times 10^{-1} \text{ تا } 4.23 \times 10^{-1} \times 4.23 \times 10^{-21}$ (یا ضریبی در حدود 10^{-21}) را شامل است.

چون ذرات آلفا بار دارند هنگام عبور از ماده می‌توانند اتمها را یونیته کنند. از این خاصیت می‌توان برای آشکارسازی ذرات آلفا استفاده کرد. این عمل به کمک دستگاههایی انجام می‌شود که یا مقدار یونش را اندازه می‌گیرند (از قبیل اتاقک یونش) یا اینکه یونش را مرئی می‌کنند (از قبیل اتاقک ابر). شکل ۸.۶ عکسی از مسیر ذرات آلفا را نشان می‌دهد



شکل ۵.۸ انرژی پتانسیل ذره آلفا و هسته.



شکل ۶۰۸ هسین ذرات آلفا در اتاق اک ابر. به نظر می‌آید که هسین منحرف شده ناشی از واکنش $^{17}O(\alpha, p)^{14}N$ با اتم هیدروژن در داخل اتاق باشد. در این عکس دو گروه ذره آلفا (هر کدام با یهند مشخص) به‌وضوح از هم قابل تشخیص‌اند.

که با یک نمونه پرتوza و با استفاده از یک اتاق اک ابر به دست آمده است. ذرات آلفا بر اثر یونش، آنقدر انحرافی از دست می‌دهند تا به قدر کافی کند می‌شوند و با گیر اندازی دوالکترون به صورت اتمهای خنثی هلیوم درمی‌آیند. رادرفورد او لین کسی بود که در سال ۱۹۱۹، با جمع آوری ذرات آلفای موجود در یک لوله تخلیه که از ماده‌ای گسیل می‌شدند، نشان داد که ذرات آلفا همان هسته‌های اتم هلیوم هستند؛ با برقرار شدن تخلیه الکتریکی در سراسر لوله، طیف هلیوم مشاهده شد.

برد ذرات آلفا به اتری و ماده‌ای که از میان آن عبور می‌کند وابسته است. برد ذرات آلفا درهوا و تحت شرایط استاندارد (STP) فقط در حدود چند سانتی‌متر است. به عنوان مثال، برد ذرات آلفای حاصل از ^{210}Po (با انرژی 3.6 MeV) و ^{214}Po (با انرژی 7.7 MeV) درهوا به ترتیب برابر است با 38 cm و 75 cm . با این حال، ذرات آلفا به راحتی جذب یک ورقه کاغذ یا یک ورقه خیلی نازک آلومینیوم می‌شوند. از شکل ۶۰۸ مشاهده می‌شود که مسیرهای ایجاد شده به وسیله ذرات آلفا در دو گروه قرار دارند که هر کدام بر د مشخصی دارند.

اینکه ذرات آلفای گسیل شده به وسیله هر توکلید مشخص بر د کاملا معینی دارد، مؤید

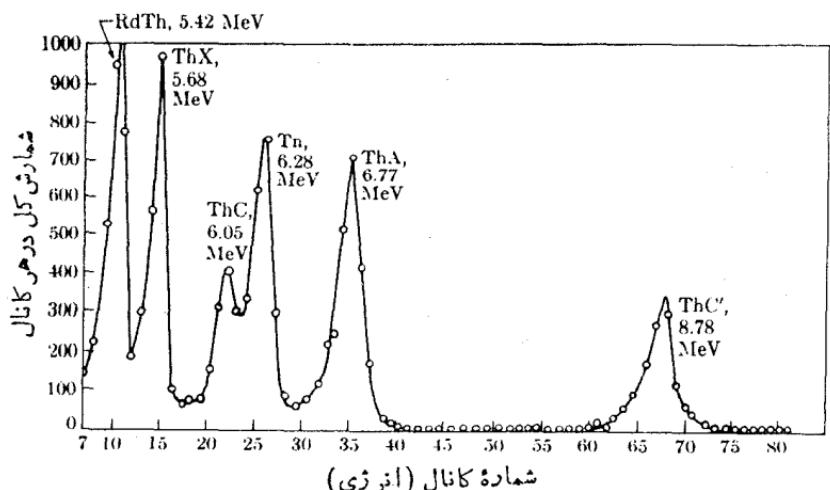
آن است که انرژی این ذرات نیز کاملاً مشخص است. شکل ۷۰.۸ طیف انرژی ذرات آلفای گسیل شده به وسیله تعدادی از نوکلیدهای مختلف را نشان می‌دهد. انرژی (در واحدهای اختیاری) با شماره‌های کanal دستگاه تحلیل کننده انرژی متناظر است. به راحتی مشاهده می‌شود که ذرات آلفای حاصل از هر نوکلید انرژی کاملاً مشخصی دارند. این واقعیت مؤید است که واپاشی آلفا، همان طور که در معادله (۴.۸) بیان شد، یک مسئله دوگسمی است، بنابراین واپاشی آلفا به مسئله انفجار یک نارنجک، به دوقطه شbah است دارد. در فرایند واپاشی آلفا فرض می‌کنیم که انرژی و تکانه پایته می‌مانند. هرگاه مقدار انرژی آزاد شده در واپاشی هسته مادر X (که در چارچوب آزمایشگاه آن را درحال سکون فرض می‌کنیم) با Q نشان داده شود در این صورت انرژی جنبشی ذره آلفا و هسته دختر Y پس از اینکه از هم جدا شدن عبارت است از [پیوست ۲، معادله (پ. ۲۷) را ببینید]

$$E_{k\alpha} = \frac{m_Y}{m_\alpha + m_Y} Q, \quad E_{kY} = \frac{m_\alpha}{m_\alpha + m_Y} Q \quad (5.8)$$

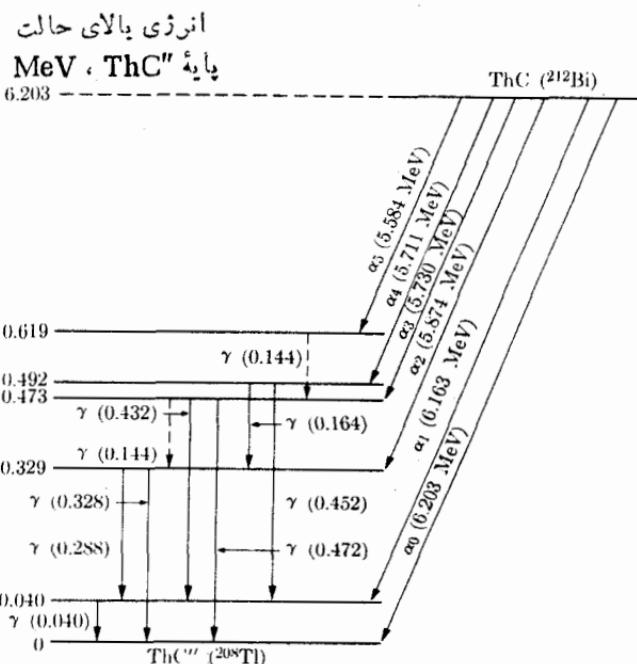
مقدار Q از تغییر جرم در فرایند به دست می‌آید، یعنی

$$Q = (m_X - m_Y - m_\alpha)c^2 \quad (6.8)$$

زیرا m_Xc^2 انرژی داخلی هسته مادر و m_Yc^2 و $m_\alpha c^2$ نیز انرژیهای داخلی دو قطعه حاصل از آن هستند [پیوست ۲، معادله (پ. ۲۲) را ببینید]. البته برای اینکه ذره آلفا گسیل شود، لازم است که $Q > 0$ باشد. هرگاه جرمها بر حسب Q بر حسب amu بروجسب بیان شوند، در این صورت معادله (۶.۸) به صورت زیر در می‌آید MeV



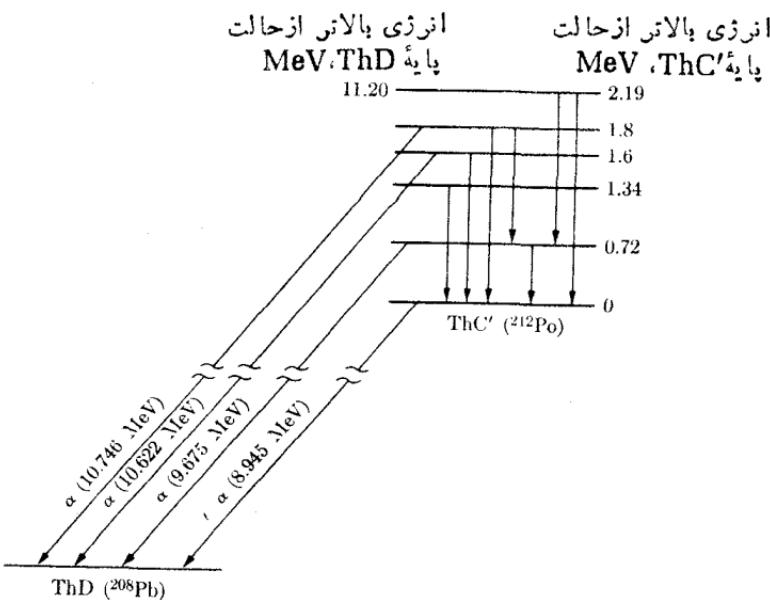
شکل ۷۰.۸ طیف انرژی ذره آلفای حاصل از یک نمونه رادیو توریوم (^{228}Th) و محصولات آن.



شکل ۸.۸ طرح فروپاشی هر بوط به واپاشی آلفای ^{212}Bi به ^{208}Tl .

$$Q = ۹۲۱۴۸(m_X - m_Y - m_\alpha) \quad (۷.۸)$$

در این معادله، جرمها می‌توانند با جرم هسته‌ها یا جرم اتمها متناظر باشند، زیرا هر گاه از جرم‌های اتمی استفاده شود، جرم‌های الکترون از دو طرف حذف می‌شوند. در پایان این بخش یادآوری می‌کنیم که ذرات آلفای حاصل از هر نوکلید مشخص همگی انرژی یکسان ندارند بلکه یک ساختار ریز معین دارند. به عنوان مثال، انرژی ذرات آلفای حاصل از ^{228}U برابر ۴۱۸ MeV و ۴۱۳ MeV است. دلیل این امر را می‌توان این طور توضیح داد؛ با وجود آنکه هسته مادر می‌تواند در حالت پایه خود قرار داشته باشد، هسته دختر می‌تواند در حالت پایه یادربیکی ازویژه حالت‌های برانگیخته باشد. این وضع در شکل ۸.۸ نشان داده شده است. این شکل طرح واپاشی ^{212}Bi (یا ThC') را با شش گذار ذره آنما (هرما) با پرتوهای گاما می‌کند که به دنبال این واپاشیها گسیل می‌شوند) با فلش نشان می‌دهد. در حالت‌های دیگر، عکس این حالت ممکن است اتفاق بیفتد، بدین معنی که هسته مادر می‌تواند در حالت پایه یا در یکی از حالت‌های برانگیخته باشد و هسته دختر در حالت پایه خود تشکیل شود. در شکل ۹.۸ چنین وضعیتی برای طرح فروپاشی ^{212}Po (یا ThC'') همراه با گذارهای گاما نشان داده شده است.



شکل ۹۰۸ طرح فروپاشی هربوت به واپاشی آلفای ^{212}Po به ^{208}Pb .

مثال ۴۰۸ انرژی جنبشی ذرات آلفای گسیل شده از ^{232}U را محاسبه کنید.

حل: فرایند واپاشی به صورت $^{232}\text{Th} + ^4\text{He} \rightarrow ^{228}\text{U}$ است. جرم عناصر موجود در این فرایند عبارت اند از

$$m_x = m(^{232}\text{U}) = 232.1095 \text{ amu}, \quad m_y = m(^{228}\text{Th}) = 228.0998 \text{ amu},$$

$$m_\alpha = 4.0039 \text{ amu}$$

با به کار بردن معادله (۷۰.۸) خواهیم داشت $Q = 540 \text{ MeV}$. علامت مثبت Q بدان معنی است که این فرایند انرژی زاست و به خودی خود رخ می‌دهد. با استفاده از معادله (۵.۸)، انرژی جنبشی به صورت $E_{k\text{Th}} = 530 \text{ MeV}$ و $E_{k\alpha} = 540 \text{ MeV}$ بدست می‌آید. مقدار $E_{k\alpha}$ با این فرض بدست می‌آید که ^{228}Th در حالت پایه تشکیل می‌شود. هرگاه ^{228}Th پرانرژیترین ذرات آلفای حاصل از ^{232}U عبارت است از $E_k = 532 \text{ MeV}$ و $E_k = 532 \text{ MeV}$ بنابراین به نظر می‌رسد که تعبیر نظری ما صحیح است.

مثال ۵۰۸ پایداری ^{232}U نسبت به گسیل انواع دیگر ذرات را بررسی کنید.

حل: در اینجا ممکن است این سؤال مطرح شود که آیا هسته‌ها می‌توانند علاوه بر واپاشی

جدول ۲۰۸ مقادیر Q برای گسیل ذرات هسته‌ای مختلف از $Z=22$ تا 26 .

MeV, Q	جرم	دختر	جرم	ذره
— ۷۵۱۶	۲۳۱۱۱۰۸۲	^{221}U	۱۰۰۹۰	n
— ۶۰۵۵	۲۳۱۱۱۰۷۸	^{221}Pa	۱۰۰۸۱	$p(^1H)$
— ۱۰۵۴	۲۳۰۱۱۰۶۰	^{220}Pa	۲۰۱۴۷	$d(^2H)$
— ۱۰۵۱	۲۲۹۱۱۰۴۳	^{229}Pa	۳۰۱۷۰	$t(^3H)$

آلفا؛ واپاشیهای پروتون، نوترون، دوترون و اندیع دیگر واپاشیها را داشته باشند؟ در جواب باید گفت که هیچیک از این واپاشیها مشاهده نشده است زیرا مقادیر Q برای همه این فرایندها منفی است. بنابراین چنین واپاشیها می‌نمی‌توانند رخ دهدند مگر آنکه با صرف مقدار مناسبی انرژی، هسته مادر را دریکی از حالتنهای برانگیخته قرار دهیم، که آن هم در واکنشهای هسته‌ای مشخصی رخ می‌دهد. به عنوان مثال، با استفاده از معادله (۲۰.۸) و با قرار دادن m_{α} و m_{γ} به جای جرم‌های متناظر ذره گسیل شده و هسته دختر می‌توان مقادیر Q را برای گسیل چند نوع ذره حاصل از هسته $Z=22$ محاسبه کرد. نتایج حاصل در جدول ۲۰.۸ آمده است. همان‌طور که مشاهده می‌شود، تمام مقادیر Q منفی و بنابراین $Z=22$ در مقابل واپاشی به چنین مخصوصلاتی پایدار است. دلیل اینکه گسیل آلفا در $Z=22$ امکان‌پذیر است این است که جرم ذره آلفا نسبتاً کم، و انرژی پستگی آن نسبتاً زیاد است.

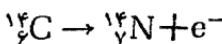
۴۰.۸ واپاشی بتا

در شکل ۱.۷، هسته‌های پایدار با مربع سیاه نشان داده شده است. در این شکل، هسته‌هایی که در بالای ناحیه پایداری قرار دارند الکترونها باید با بار e^- را گسیل می‌کنند. چنین فرایندی به واپاشی بتای هنفی معروف است. نتیجه تجربی نشان می‌دهد که در هسته دختر، با وجود آنکه عدد جرمی آن با عدد جرمی هسته مادر برابر است، اما عدد اتمی به اندازه یک واحد از عدد اتمی هسته مادر بیشتر است. یعنی، به نظر می‌رسد که در واپاشی β^- ، یک بروتون به جای یک نوترون می‌نشیند و هسته‌های مادر و دختر باهم ایزوبارند. بنابراین فرایند مزبور را می‌توان به صورت زیر بیان کرد



توجه کنید که بار کل پایسته باقی می‌ماند، زیرا بار طرف چپ معادله (۴۰.۸) مساوی با Ze و بار طرف راست نیز مساوی با $(Z+1)e - e = Ze$ است. ضمناً تعداد کل نوکلئونها

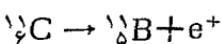
نیز پایسته می‌ماند، زیرا مقدار A در دو طرف معادله یکسان است. به عنوان مثال، C^{14} یک گسیل کننده $-\beta$ است و بر طبق طرح زیر واپاشیده می‌شود



به طریق مشابه، در شکل ۱۰.۷ آن عده از هسته‌هایی که در زیر ناحیه پایداری قرار دارند، واپاشی بتای هشترا انجام می‌دهند. در این فرایند، پوزیترونها با بار $+e$ گسیل می‌شوند. جرم و اسپین پوزیترونها برابر جرم و اسپین الکترونهاست ولی بار آنها مثبت است. پوزیترونها را اولین بار در سال ۱۹۲۷ دیراک براساس زمینه‌های نظری (در نتیجه برخی در بایسته‌ای نظریه نسبیت که در اینجا اذکر آنها خودداری می‌کنیم) پیشگویی و اندرسون در سال ۱۹۳۲ برای اولین بار آنها را در پرتوهای کیهانی مشاهده کرد. معلوم شده است که در واپاشی β^+ ، عدد اتمی هسته دختر به اندازه یک واحد از عدد اتمی هسته مادر کوچکتر (که مجدداً با قانون پایستگی بار الکتریکی سازگاری دارد) ولی عدد جرمی آن با عدد جرمی هسته مادر برابر است. بنابراین به نظر می‌آید که در واپاشی β^+ یک نوترون به جای یک پروتون نشسته است. در نتیجه می‌توان این فرایند را به صورت زیر نوشت



به عنوان مثال، C^{14} گسیل کننده β^+ است و بر طبق طرح زیر واپاشیده می‌شود

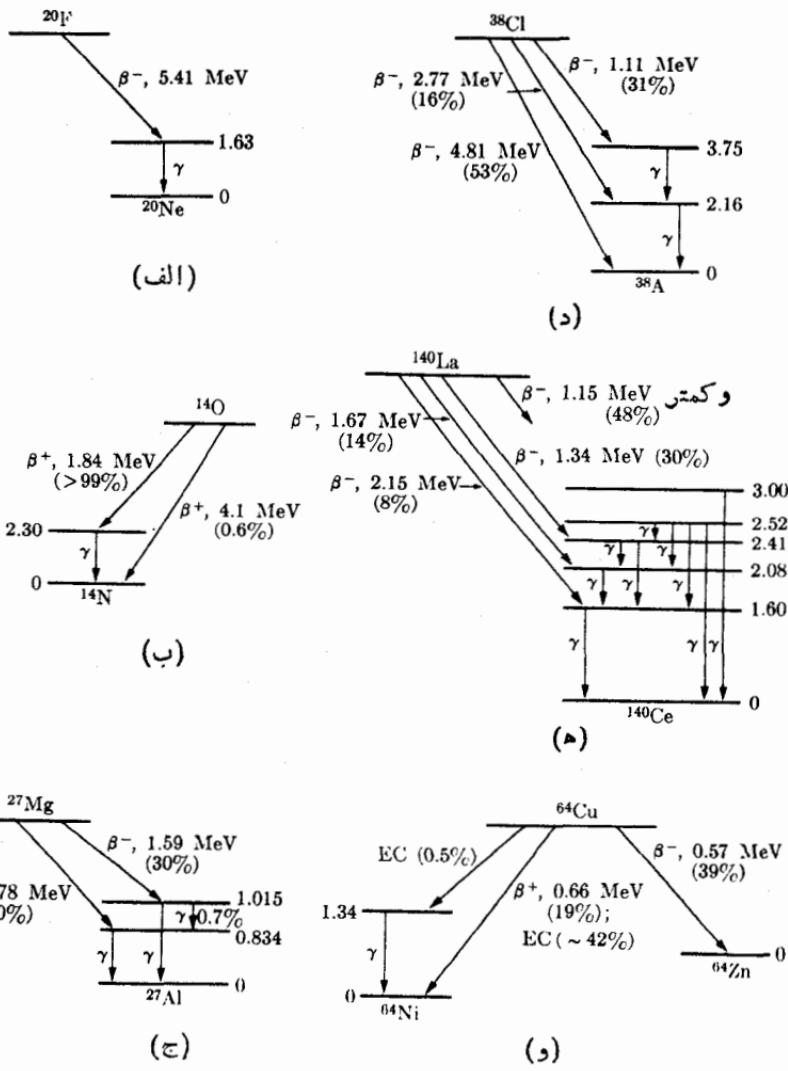


گاهی اوقات مشاهده می‌شود که هسته مادر به جای گسیل پوزیترون، الکترونی را از یکی از داخلیترين پوسته‌های اتمی (مثل الکترون K) گير می‌اندازد. اين الکترون از نوع الکترونهای S است. از بخش ۵.۰۳ یادآوری می‌کنیم که مدارهای الکترونهای S خیلی نافذ هستند و به تزدیکیهایی هسته می‌رسند؛ و بنابراین احتمال اینکه با یک پروتون گیر انداخته شوند، نسبتاً زياد است. در این فرایند که به گيراندازی الکترون (EC) معروف است نيز در هسته دختر یک پروتون جايش را به یک نوترون می‌دهد. بنابراین می‌توان آن را به صورت زير نوشت



با زهم توجه کنید که بار الکتریکی و عدد نوکائونی در فرایند پایسته می‌ماند. به دنبال گیراندازی الکترون توسط هسته دختر، یک الکترون خارجی به داخل حالت خالی به جای مانده در پوسته K سقوط می‌کند و پرتوایکس گسیل می‌شود. این پرتوهای ایکس همانند پرتوهای مشخصه اتم دخترند که در بخش ۷.۰۴ بررسی شد.

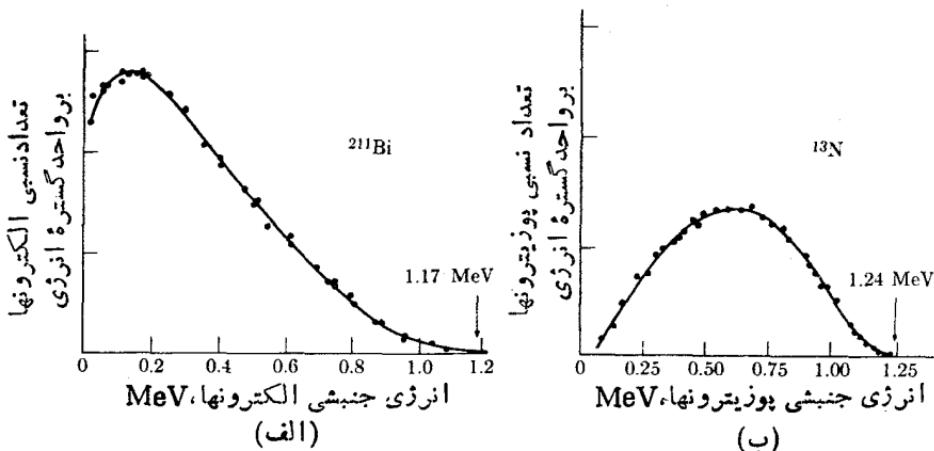
همچون حالت مر بوط به واپاشی آلفا، هسته دختر ناشی از واپاشی بتا یا گیراندازی الکترون می‌تواند در حالت پایه یا در یک حالت برانگیخته باشد. در مورد اخیر، فرایند با گسیل گاما همراه خواهد بود. شکل ۱۰.۸ طرحهای فروپاشی پاره‌ای از گسیل کننده‌های بتا



شکل ۱۰.۸ طرحهای واپاشی برای گسیل کنندۀ‌های مختلف β . (الف) ^{20}F , (ب) ^{20}F , (ج) ^{14}O , (د) ^{38}Cl , (ه) ^{140}La , (و) ^{64}Cu , (ز) ^{27}Mg

را نشان می‌دهد.

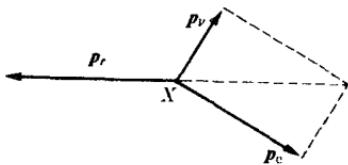
یکی از جالبترین جنبه‌های واپاشی بنا آن است که در آن الکترونها و پوزیترونها با گستره وسیعی از انرژی جنبشی (وتکانه) گسیل می‌شوند و این گستره از صفر تا پیشینه‌ای که با انرژی کل موجود سازگار است را دربرمی‌گیرد. به عبارت دیگر، طیف انرژی الکترونها و پوزیترونها یک طیف پیوسته است. شکل ۱۱.۸ (الف) توزیع انرژی الکترونها حاصل از واپاشی



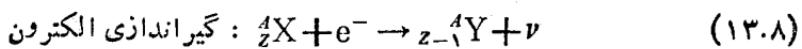
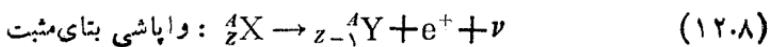
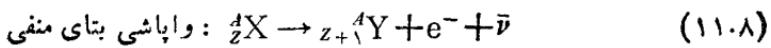
شکل ۱۱.۸ (الف) طیف انرژی الکترون‌گسیل شده در واپاشی β^- هسته ^{211}Bi . (ب) طیف انرژی پوزیترون‌گسیل شده در واپاشی β^+ هسته ^{13}N .

شکل ۱۱.۸ (الف) و شکل ۱۱.۸ (ب) نیز توزیع انرژی پوزیترونهای گسیل شده در واپاشی β^+ هسته ^{13}N را نشان می‌دهد. باید توجه داشت که معادلات (۸.۸) و (۹.۸) فرایندهای دوجسمی‌اند (مثل واپاشی آلفا)، و برطبق قوانین پایستگی انرژی و تکانه لازم است که در چارچوب مرجع مرکز جرم (که در آن، هسته مادر در حال سکون است)، انرژی موجود (یعنی مقدار Q فرایند) به نسبت ثابتی میان هسته دختر و الکترون یا پوزیترون تقسیم شود [معادله (۵.۸)] برای واپاشی آلفا. این موضوع با نتیجه تجربی ذکر شده در بالا سازگار نیست.

برای رفع مشکل جدید، پائولی در سال ۱۹۳۵ پیشنهاد کرد که ذره دیگری نیز باید در واپاشی β -گسیل شود، به طوری که در این واپاشی سه ذره حاصل شود. برطبق قانون پایستگی بار الکتریکی، ذره سوم باید خنثی و جرم آن نیز خیلی کوچک باشد زیرا جرم کل اساساً به وسیله ذرات مشاهده شده دیگر حمل می‌شود. به همین دلیل، ذره جدید نوکروینو نامگذاری شد. (این نام را انریکو فرمی فیزیکدان ایتالیایی انتخاب کرده‌ومنی آن «نوترون کوچک» است). نوترینو بانماد لا مشخص می‌شود. همان‌طور که در بخش ۵.۹ خواهیم دید، معلوم شده است که دونوع ذره خنثی (تقریباً یکسان) به واپاشی بتا وابسته هستند. یکی نوترینو است که در واپاشی β^+ و گیراندازی الکترون‌گسیل می‌شود و دیگری پادنوکروینو است که در واپاشی β^- -گسیل و با آن نشان داده می‌شود. با این حال، در اکثر موارد هردو ذره را «نوترینو» خواهیم نامید. بنا بر این با دخالت دادن نوترینو و در نظر گرفتن اینکه در واپاشی بتا، این ذره نیز با خود انرژی و تکانه حمل می‌کند، از نقض قانون پایستگی انرژی و قانون پایستگی تکانه جلوگیری می‌شود. در چارچوب مرجع مرکز جرم، مجموع تکانه‌های سه ذره نتیجه شده باید مساوی با صفر باشد (شکل ۱۲.۸). اما راههای بسیار

شکل ۱۲۰۸ پایستگی تکانه در واپاشی β .

ذیادی وجود دارد که بر اساس آنها می‌توان انرژی کل موجود را میان سه محصول واپاشی تقسیم کرد و از این طریق می‌توان توزیع انرژی پیوسته الکترونها یا پوزیترونها را به راحتی و صراحت توضیح داد. بنابراین، فرایندهای (۸۰.۸)، (۹۰.۸) و (۱۰۰.۸) باید به صورت ذیر نوشه شوند.



تا اینجا می‌توان گفت که نوترینو کشف جالبی برای نجات دوقانون پایستگی است، ولی آیا می‌توان وجود آن راهم تأیید کرد؟ از لحاظ نظری می‌توان به کمک تحلیل آماری تعیین کرد که چطور انرژی آزاد شده در فرایند واپاشی میان الکترون (یا پوزیترون) و نوترینو تقسیم می‌شود (مثال ۸۰.۸). هرگاه این تحلیل با توزیع تجربی انرژی الکترونها (یا پوزیترونها) و نوترینو مقایسه شود، یک سازگاری جالب نتیجه می‌شود، مشروط بر آنکه جرم سکون نوترینو خیلی کوچک باشد (کمتر از $m_e = 10^{-3} \text{ g}$). در عمل جرم سکون نوترینو مساوی با صفر در نظر گرفته می‌شود ($= 0$)، و بنابراین رابطه انرژی-تکانه برای نوترینو به صورت $E_\nu = cp_\nu$ است. از لحاظ تجربی، درک این موضوع بسیار راحت است که مشاهده نوترینو به خاطر خواص آن، بسیار مشکل است، زیرا میدانهای الکتریکی و مغناطیسی بر آن اثر نمی‌کنند و به دلیل داشتن جرم سکون خیلی کوچک یا تقریباً صفر نیز نمی‌توانیم از اندازه گیری بهای جرم برای مشاهده گسیل یا گیر اندازی آن استفاده کنیم. در واقع، مشاهده مستقیم نوترینو تا سال ۱۹۵۶ امکان پذیر نبود تا اینکه کوان و رینز ثابت کردند که بدون هیچ تردیدی این ذره وجود دارد. آزمایش این دو را در مثال ۸.۶ توضیح خواهیم داد.

هسته‌های ناپایداری که در بالای ناحیه پایداری شکل ۱۰.۷ قرار دارند، تعداد خیلی زیادی نوترون (یا تعداد خیلی کمی پروتون) و آن عدد که در ذیر این خط واقع آنده، تعداد خیلی زیادی پروتون (یا تعداد خیلی کمی نوترون) دارد. از این رو، انتظار می‌رود که این هسته‌ها بتوانند با آزاد کردن نوترونها یا پروتونهای اضافی خود به پایداری برسند. با وجود این، چنین چیزی اتفاق نمی‌افتد (مگر اینکه هسته در حالت برانگیخته باشد) زیرا انرژی کافی برای چنین فرایندهای وجود ندارد (جدول ۲.۸). آنچه مشاهده شده این است که به جای

فرایند بالا، الکترونها و پوزیترونها گسیل می‌شوند. بنابراین می‌توان فرض کرد که یک هسته هنگامی به پایداری می‌رسد که مطابق طرح زیر، در واپاشی β^- ، یک نوترون به یک پروتون تبدیل شود



در حالی که مطابق طرح زیر، در واپاشی β^+ یک پروتون به یک نوترون تبدیل می‌شود



در مورد گیراندازی الکترون نیز فرایند به صورت زیر است



بدین ترتیب هسته می‌تواند، بدون اینکه عملاً پروتون یا نوترونی گسیل کند، از فزوونی نوترونها یا پروتونها رهایی یابد. این نظریه واپاشی بتا را در سال ۱۹۳۴ فرمی مطرح کرد. معادلات (۱۴.۸)، (۱۵.۸) و (۱۶.۸) با معادلات (۱۱.۸)، (۱۲.۸) و (۱۳.۸) سازگاری دارند و به طریق اساسیتری بیان می‌دارند که در واپاشی بتا چه اتفاقی رخ می‌دهد.

بر اساس فرایندهای بالا می‌توان به خاصیت دیگر نوترونو یعنی اسپین آن پی برد. اسپین نوترون، پروتون، الکترون، و پوزیترون هر کدام $1/2$ است. بنابراین در فرایند $p + e^+ \rightarrow n + e^+ + \nu$ ، تکانه زاویه‌ای طرف چپ برابر با $1/2$ (در واحد $\frac{\pi}{2}$) است، در حالی که تکانه زاویه‌ای $n + e^+$ ، بسته به اینکه اسپینهای نوترون و پوزیترون موازی یا پادموازی باشند، باید $1/2 \pm 1/2$ یعنی برابر با یک یا صفر باشد. از این‌رو، نوترونو باید اسپین $1/2$ داشته باشد و چنان سنتگیری کنده اسپین یا تکانه زاویه‌ای کل سه ذره موجود در طرف راست برابر با $1/2$ شود. از این طریق قانون پایستگی تکانه زاویه‌ای نیز نجات می‌یابد. همین استدلال را می‌توان در مورد فرایندهای دیگر، یعنی (۱۴.۸) و (۱۶.۸) نیز به کار برد. این موضوع می‌تواند تغییرات اسپین ΔI مشاهده شده هسته‌ها در واپاشی β را تیز توضیح دهد. هر گاه اسپینهای الکترون (یا پوزیترون) و نوترونو موازی باشند (حالتهای سه‌تایی)، در این صورت خواهیم داشت $\Delta I = \pm 1$ یا صفر، ولی اگر اسپینهای آنها پادموازی باشند (حالتهای تک تایی)، مقدار $\Delta I = 0$ نتیجه می‌شود.

فرایند (۱۴.۸) با نوترونهای آزاد نیز مشاهده می‌شود، زیرا این واکنش از نوع واکنش انرژی‌زاست. در واقع، مقدار انرژی موجود عبارت است از

$$Q = 931.48 [m_n - (m_p + m_e + m_\nu)] \text{ MeV} = 0.7834 \text{ MeV}$$

نوترونهای آزاد بر طبق معادله (۱۴.۸) و با نیمه عمر ۱۳ دقیقه واپاشیده می‌شوند. به همین دلیل است که نوترونهای آزاد وجود ندارند. بنابراین به محض آنکه نوترونهای آزاد تولید شوند، یا توسط هسته‌های دیگر گیرانداخته می‌شوند و یا بر طبق فرایند بالا به

پر و تونها، الکترونها، و نوترونها و اپاشیده می‌شوند. از طرف دیگر، فرایندهای (۱۵.۸) و (۱۶.۸) از نوع انرژی گیرند (دانشجو می‌تواند با محاسبه مقدار Q برای هر فرایند این موضوع را اثبات کند). بنا بر این، پر و تونهای آزاد نسبت به واپاشی بتا پایدارند و همین موضوع وجود هیدروژن را توجیه می‌کند. در غیر این صورت، تمام هیدروژن یا با گیراندازی الکترون مداری و یا با فر پاشی پر و تون هسته ناپدید می‌شد. با این حال فرایندهای (۱۵.۸) و (۱۶.۸) می‌توانند در هسته‌های پیچیده تر رخ دهند. این امر هنگامی امکان‌پذیر است که انرژی مورد نیاز را اختلاف انرژیهای بستگی هسته‌های مادر و دختر فراهم کند. اما، نوترونهای مقید در هسته‌ها عموماً به خودی خود و اپاشیده نمی‌شوند زیرا حضور سایر نوکلئونها فرایند را از لحاظ انرژی ناممکن می‌کند. به همین دلیل است که اکثر نوترونهای در داخل هسته‌ها پایدارند.

واپاشی بتا دو واقعیت اساسی فیزیک را دوشن می‌کند. یکی اهمیت قوانین پایستگی در تحلیل فرایندهایی است که در طبیعت رخ می‌دهند و دیگری طبیعت متغیر ذرات بنیادی است. یعنی با وجود آنکه ذرات بنیادی خواص کاملاً معین و مشخصی دارند، ساختار آنها دائمی نیست و تحت محدودیتهاي تحمیل شده به وسیله قوانین پایستگی، هر ذره می‌تواند به مجموعه‌ای از ذرات دیگر تبدیل شود. این موضوع یک مفهوم اساسی و جدید است که در مکانیک کلاسیک یا مکانیک کوانتومی به تفصیل بررسی و مطالعه نشده است. سرشت همبسته ذرات بنیادی دورنمای کاملاً جدیسالی را در مورد ایده‌های مربوط به ساختار ماده بشارت می‌دهد. در فصل نهم، این وضع جدید را به تفصیل مطالعه خواهیم کرد.

نظریه کامل و رضا پیشخی که بتواند تمام تبدیلات ذرات بنیادی را توجیه کند هنوز وجود ندارد. فرض بر این است که فرایندهایی از قبیل (۱۴.۸)، (۱۵.۸) و (۱۶.۸) و دیگران (که در فصل نهم بررسی خواهد شد)، نتیجه برهم کنش دیگری هستند که به برهم کنش ضعیف معروف است. از تحلیل نیمه‌عمرها و توزیع انرژی گسیل کننده‌های بتا، تخمین زده شده است که قدرت برهم کنش ضعیف، در مقایسه با قدرت برهم کنش قوی یا هسته‌ای، از مرتبه 10^{-13} و در مقایسه با برهم کنش الکترومغناطیسی از مرتبه 10^{-11} است. در حال حاضر، برهم کنشهای ضعیف و قوی زمینه‌های تحقیقاتی بسیار جالبی را میان فیزیکدانان به وجود آورده‌اند و به نظر می‌رسد که برای سالهای طولانی این تحقیقات همچنان ادامه داشته باشد.

مثال ۶.۸ تحلیل آزمایش کوان-رینز در مورد آشکارسازی نوترونو.

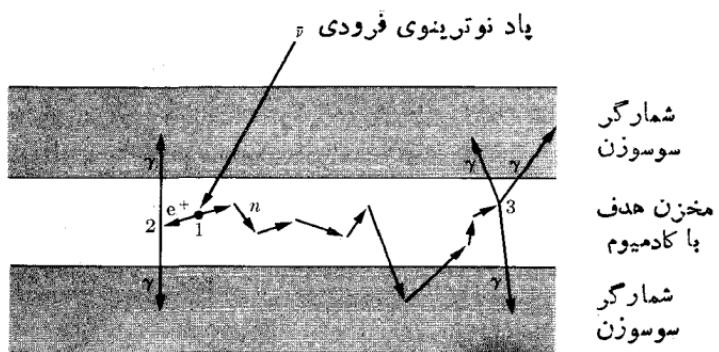
حل: هنگامی که پادنوترونو را پر و تونی جذب کند، یک نوترون و یک پوزیtron ایجاد می‌شود که می‌توان آن را به صورت زیر نوشت



این فرایند گیراندازی پاد نوتروینو را می‌توان به همان طریقی که فرایند گیراندازی الکترون، یعنی معادله (16.8) ، به معادله (15.8) مر بوط می‌شود، به معادله (15.8) مر بوط کرد. رآکتورهای هسته‌ای تعداد زیادی گسیل کننده $-\beta$ را تولید می‌کنند که همان محصولات شکافت اورانیوم‌اند (بخش 5.8). از این‌رو، رآکتورهای هسته‌ای منابع مهمی برای تولید پاد نوتروینوها هستند. هرگاه پاد نوتروینوی حاصل از یک رآکتور با ماده هیدروژنی برخورد کند، فرایند (17.8) ممکن است رخ دهد.

پوزیترون را می‌توان آشکار کرد زیرا از برخورد آن با الکترون ممکن است هردو ذره از بین بروند و گسیل پر تو گاما رخ دهد (بخش 3.9 را ببینید)، که آشکارسازی آن با استفاده از شمارگرهای سوسوزن به آسانی امکان‌پذیر است (پیوست 7 را ببینید). با اضافه کردن کادمیوم به ماده هیدروژنی می‌توان نوترون را آشکار کرد. پس از اینکه نوترونها ضمن حرارت از میان ماده باهسته‌های دیگر برخورد کردند مرتباً انرژی از دست می‌دهند و به صورت نوترونهای کند درمی‌آیند، در این هنگام نوترونها را هسته‌های کادمیوم گیر می‌اندازند و چند پر تو گاما گسیل می‌شود. این زنجیره رویداد در شکل 13.8 نشان داده شده است. البته تأخیری در حدود چند میکروثانیه میان ایجاد پرتوهای گامای حاصل از نابودی الکترون-پوزیترون و گسیل پرتوهای گامای حاصل از گیراندازی نوترون به سیله کادمیوم وجود دارد. با مدارهای الکترone و نیکی مناسب می‌توان این دو نوع پر تو گاما را ازهم تشخیص داد.

تحلیل نتایج تجربی نشان می‌دهد که زنجیره رویدادهای فرضی بالا به وقوع می‌پیوندد و پاد نوترونها در واقع محصول رآکتور هستند. چندین آزمایش دیگر نیز فرضیه نوترون و پاد نوترونها در آزمایش کوان-رینز، که در زیرزمین واقع درزیز یکی از رآکتورهای رودخانه ساوانا انجام شد، شار پاد نوترونها در حدود $1 \times 10^{16} \text{ cm}^{-2} \text{s}^{-1}$ و تعداد رویدادهای ضبط شده در حدود سه رویداد در ساعت بود. قابل توجه است که شار نوترون



شکل 13.8 نمودار طرحوار آزمایش آشکارسازی نوتروینو. نوتروینوی ورودی با یک پرتو نوترون در محل 1 برهم کنش می‌کند. پوزیترون پرتاب شده با الکترونی در محل 2 ناپود می‌شود و هسته کادمیوم نیز در محل 3 نوترون را گیر می‌اندازد.

در زمین، که عمدتاً از خورشید حاصل می‌شوند، در حدود $10^{10} \text{ cm}^{-2} \text{ s}^{-1}$ است.

مثال ۷.۸ انرژی دسترس پذیر برای هر یک از فرایندهای واپاشی بنا که با معادلات (11.8) ، (12.8) و (13.8) بیان می‌شوند را تعیین کنید.

حل: ابتدا واپاشی β^- یعنی معادله (11.8) را در نظر می‌گیریم. قل از واپاشی، هسته‌ای با عدد اتمی Z و جرم m_z وجود دارد. در پایان فرایند، هسته‌ای با عدد اتمی $Z+1$ و جرم m_{z+1} به اضافه یک الکترون (به جرم m_e) و یک نوتريون (با جرم صفر) ایجاد می‌شود. بنابراین، انرژی موجود برای فرایند فوق عبارت است از

$$Q_{\beta^-} = [m_z - (m_{z+1} + m_e)]c^2 = (m_z - m_{z+1} - m_e)c^2$$

معمولاً به جای جرم هسته‌ای از جرم اتمی استفاده می‌شود، به طوری که خواهیم داشت $M_z = m_z + Zm_e$. با قراردادن این مقدار در رابطه بالا نتیجه زیر به دست می‌آید

$$Q_{\beta^-} = (M_z - M_{z+1})c^2 \quad (18.8)$$

برای واپاشی β^+ ، یا معادله (12.8) ، خواهیم داشت

$$Q_{\beta^+} = (m_z - m_{z-1} - m_e)c^2$$

یا با قراردادن جرم‌های اتمی نتیجه زیر به دست می‌آید

$$Q_{\beta^+} = (M_z - M_{z-1} - 2m_e)c^2 \quad (19.8)$$

و بالاخره برای گیراندازی الکترون، یا معادله (13.8) ، داریم

$$Q_{EC} = (M_z - M_{z-1})c^2 \quad (20.8)$$

از این رو، هنگامی که جرم اتمی یک اتم مشخص از هر یک از دو ایزوبار مجاور خود بزرگتر باشد، واپاشی از طریق β^- یا گیراندازی الکترون رخ می‌دهد. در مورد واپاشی β^+ ، اختلاف جرم‌ها باید حداقل مساوی با $2m_e$ باشد (یا در حدود $10^{10} \times 10^{10} \text{ amu}$ یا 10^{22} MeV) باشد. در اینجا به داشجو پیشنهاد می‌کنیم که این قواعد را با درنظر گرفتن چندگروه از ایزوبارهای موجود در جدول نوکلئیدها بررسی کنند. هنگام نوشتن این معادلات، از اثر ناشی از انرژی بستگی الکترونها در اتمها چشمپوشی کردیم. انرژی Q (به صورت انرژی جنبشی) میان محصولات واپاشی تقسیم می‌شود. هرگاه از انرژی پس‌زنی هسته دختر چشم پوشیم، در این صورت Q بیشینه انرژی جنبشی الکترون یا پوزیترون موجود در معادلات (11.8) و (12.8) را نیز به دست می‌دهد.

اکنون این قواعد مهم را با ذکر چند مثال توضیح می‌دهیم. هسته ^{14}C بر طبق طرح معادله (11.8) واپاشیده می‌شود و به هسته ^{14}N تبدیل می‌شود. این فرایند با گسیل یک

الکترون و یک نوترون همراه است. جرم اتمهای بالا عبارت اند از

$$M_z(^{14}\text{C}) = 14.007682 \text{ amu}$$

$$M_{z+1}(^{14}\text{N}) = 14.007515 \text{ amu}$$

بدین ترتیب با استفاده از معادله (۱۸.۸)، برای \bar{Q}_β مقداری برابر با 0.000167 amu یا 0.1556 MeV بدست خواهیم آورد. بیشینه انرژی جنبشی مشاهده شده الکترونهای پرتاب شده برابر است با 155 MeV که بامقدار بالا سازگاری بسیار خوبی دارد. سپس واپاشی C^{11} را در نظر می‌گیریم که بر طبق معادله (۱۲.۸) به B^{11} واپاشیده می‌شود. جرم اتمهای موجود در فرایند بالا عبارت اند از

$$M_{z-1}(^{11}\text{B}) = 11.051492 \text{ amu} \quad M_z(^{11}\text{C}) = 11.051279 \text{ amu}$$

بنابراین اختلاف جرم آنها برابر با 0.00213 amu یا 0.0022 MeV یا $2m_e$ است. بنابراین گسیل پوزیترون با

$$Q_\beta^+ = 0.963 \text{ MeV} - 0.0022 \text{ MeV} = 0.963 \text{ MeV}$$

امکان پذیر است. بیشینه انرژی جنبشی اندازه گیری شده در مرور پوزیترونهای مشاهده شده در این واپاشی برابر با 0.96 MeV است که بازهم بامقدار بالا سازگاری خوبی دارد. بالاخره واپاشی Be^7 را در نظر می‌گیریم که جرم آن برابر است با $Li^{7,8} Be^{7,8} = 7.051915 \text{ amu}$. همان طور که قبلاً گفته شد، از واپاشی $Li^{7,8}$ به دست می‌آید که جرم آن $Li^{7,8} = 7.051822 \text{ amu}$ است. اختلاف جرم این دو مساوی با 0.000593 amu یا 0.000593 MeV است که از 0.0022 MeV کوچکتر است و بنابراین، گسیل پوزیترون امکان پذیر نخواهد بود. در نتیجه، واپاشی از طریق گیراندازی الکترون با $Q_{EC} = 0.866 \text{ MeV}$ صورت می‌گیرد.

مثال ۸.۸ محاسبه شکل طیف انرژی در واپاشی β .

حل: تعداد زیادی از هسته‌های پرتوزایی β را در نظر می‌گیریم. الکترونها (یا پوزیترونهای) گسیل شده در یک بازه زمانی مشخص را مشاهده می‌کنیم. تعداد الکترونها (یا پوزیترونهای) گسیل شده با انرژی جنبشی بین E_{ke} و $E_{ke} + dE_{ke}$ را با dN نشان می‌دهیم. هدف ما محاسبه dN/dE_{ke} است که تعداد الکترونها (یا پوزیترونهای) به ازای گستره انرژی واحد را به دست می‌دهد. انرژی جنبشی موجود برای الکترون و نوترون را با E_h نشان می‌دهیم که، هرگاه از انرژی پس زنی هسته دختر چشم پوشیم، عملاً مساوی با Q است. در این صورت $E_h = E_{ke} + E_k$. واضح است که باشد E_h باشد با بیشینه انرژی جنبشی الکترون مساوی باشد. هنگامی که انرژی جنبشی الکترون در داخل گستره dE_{ke} قرار می‌گیرد،

انرژی جنبشی نوترینو در گستره $dE_{ke} = -dE_{kv}$ واقع می‌شود. پس از واپاشی می‌توان الکترون و نوترینو را به صورت ذرات آزادی در نظر گرفت که در جعبه پتانسیل خیلی بزرگی قرار دارند. در این صورت، dN/dE_{ke} باید با تعداد حالت‌های الکترونی به ازای گستره انرژی واحد [یعنی $(E_{ke})g_e$] و تعداد حالت‌های نوترینو به ازای گستره انرژی واحد $(E_{kv})g_v$ ، متناسب باشد. یعنی $(E_{ke})g_e \sim g_v(E_{kv})$. از مسئله ۱۱.۲ داریم $g_e(E_{ke}) \sim g_v(E_{kv}) \sim g(p)dp \sim p^2 dp$ و بنابراین

$$g(E) = g(p) \frac{dp}{dE} \sim p^2 \frac{dp}{dE}$$

برای نوترینو که جرم سکون آن صفر است، رابطه انرژی-تکانه به صورت $c = E_{kv}/E_{ke}$ است. از این رو

$$g_v(E_{kv}) \sim E_{kv}^2 = (E_0 - E_{ke})^2$$

برای الکترون (که باید نسبیتی در نظر گرفته شود)، رابطه انرژی-تکانه به صورت $E_{ke} = C\sqrt{m_e c^2 + p_e^2} - m_e c^2$ است و در نتیجه داریم

$$g_e(E_{ke}) \sim (E_{ke} + m_e c^2)(E_{ke}^2 + 2m_e c^2 E_{ke})^{1/2}$$

بنابراین خواهیم داشت

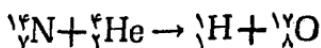
$$\frac{dN}{dE_{ke}} = C(E_{ke} + m_e c^2)(E_{ke}^2 + 2m_e c^2 E_{ke})^{1/2} (E_0 - E_{ke})^2 \quad (۱۱.۸)$$

که در آن C ثابت تناسب است و به چند عامل دیگر دخیل در واپاشی β^- ، مانند عدد اتمی Z هسته واپاشیدنی و قدرت برهم‌کنش ضعیف که واپاشی را باعث می‌شود بستگی دارد، همچنین به انرژی الکترون نیز وابسته است. منحنی حاصل از رسم dN/dE_{ke} بر حسب E_{ke} را می‌توان با تاییج تجربی داده شده در شکل ۱۱.۸ (الف) و ۱۱.۸ (ب) مقایسه کرد. به طور کلی، سازگاری حاصل نسبتاً خوب است. یادآوری می‌کنیم که معادله (۱۱.۸) براساس این فرض به دست آمده است که جرم سکون نوترینو صفر است. اما، هرگاه جرم سکون صفر نباشد، نتیجه متفاوتی را به دست می‌آوریم. بنابراین تأیید تجربی معادله (۱۱.۸) اثبات غیرمستقیمی است برای این ادعا که جرم سکون نوترینو قابل چشمپوشی است. با در نظر گرفتن درجه دقت تجربه‌های حاضر می‌توان گفت که جرم سکون نوترینو باید کمتر از m_e ره باشد ولذا بدراحتی می‌توان آن را مساوی با صفر اختیار کرد.

۱۱.۸ واکنشهای هسته‌ای

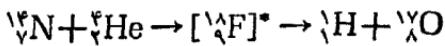
هنگامی که دو هسته بر دافعه کولنی غلبه می‌کنند و بهم خیلی نزدیک می‌شوند (در فاصله

حدود برد نیروی هسته‌ای)، آرایش نوکلئونها تغییر می‌کند. این امر به یک واکنش هسته‌ای منجر می‌شود که به آرایش مجدد آنها در مولکول‌ها در یک واکنش شیمیابی شباهت دارد. واکنش‌های هسته‌ای معمولاً از بمباران هسته‌های (M_i) با پرتایه هسته‌ای (m_f) حاصل می‌شوند. در اکثر موارد، پرتایه یک نوکلئون (نوترون یا پروتون) یا یک هسته سبک مانند دوترون یا ذره آلفاست. هسته‌های سنگینتر معمولاً به کار نمی‌روند زیرا که دافعه الکترونیکی بین هسته‌های سنگین به پرتایه‌ای با انرژی جنبشی بسیار زیاد نیاز دارد. گاهی از فوتونها نیز به عنوان پرتایه‌ها استفاده می‌شود. در اکثر واکنشها، همان ذره یا ذره دیگری (m_f) به خارج پرتاپ می‌شود و هسته باقیمانده یا هسته نهایی (M_f) نیز در حالت پایه یاد رحلات برانگیخته قرار می‌گیرد. واکشن با نمادهای $M_i(m_i, m_f)$ نشان داده می‌شود که در آن، هسته‌های اولیه ونهایی به ترتیب در طرف چپ و راست پرانتر و ذرات سبک ورودی و خروجی نیز در داخل پرانتر نوشته می‌شوند. به عنوان مثال، هنگامی که ^{14}N با ذرات آلفا (یا ^4He) بمباران شود، نتیجه حاصل می‌تواند یک پروتون (H^+) و هسته باقیمانده ^{17}O باشد. این فرایندرای می‌توان به صورت زیر



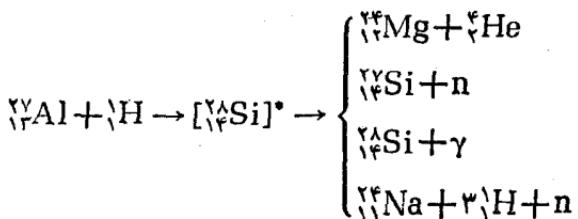
با به صورت نمادگذاری خلاصه تر $^{14}\text{N}(\alpha, p)^{17}\text{O}$ نوشته.

به طور کلی، هنگامی که انرژی ذرات موجود در واکنش خیلی زیاد نباشد، احتمالاً واکنش در دور مرحله انجام می‌شود: ابتدا ذره ورودی یا پرتایه یکی اندخته می‌شود و هسته میانی یا هسته هرکی تشکیل می‌دهد که در یک حالت خیلی برانگیخته قرار دارد. در مرحله دوم، هسته مرکب می‌تواند همان ذره ورودی یا ذرات دیگری را گسیل کند و به هسته باقیمانده تبدیل شود. بنا بر این، مثال بالا را می‌توان به صورت زیر نوشت

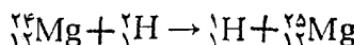


که در آن ^{18}F هسته مرکب یا هسته میانی است. علامت ستاره معرف آن است که هسته در حالت برانگیخته است.

ممولاً در هر واکنش هسته‌ای چندین مدل و انجیختگی برای هسته مرکب وجود دارد. هر مدل را یک «کانال» می‌نامند. به عنوان مثال، هنگامی که ^{27}Al با پروتونها بمباران شود، محصولات مختلفی نتیجه می‌شود که پاره‌ای از آنها را در اینجا ذکر می‌کنیم



بعضی واکنشهای هسته‌ای را نمی‌توان با مدل هسته‌مرکب بیان کرد، که واکنش برهنه کردن یک نمونه از آنهاست که به صورت زیر



یا در شکل خلاصه‌تر، به صورت $^{24}_{\Lambda}Mg(d, p)^{25}_{\Lambda}Mg$ نوشته می‌شود. شواهد تجربی نشان می‌دهند که در این فرایند، هنگامی که دوترون در فاصلهٔ نخیلی نزدیکی از هسته قرار می‌گیرد، بدون اینکه هسته مرکب تشکیل شود، دو ترون گیر می‌افتد و پرتوون دفع می‌شود. واکنشهای هسته‌ای اساساً فرایندهای برخوردی هستند که در آنها باید انرژی، تکانه، تکانه زاویه‌ای، تعداد نوكلئونها، و بار الکترونیکی پایسته باشد. برای محاسبهٔ پاره‌ای از این کمیتها می‌توان از روش‌های مکانیک نیوتونی و مکانیک نسبیتی استفاده کرد (پیوست ۲ را ببینید). هرگاه ذرات ورودی و خروجی از یک نوع باشند، فرایند به فرایند هپراکنندگی معروف است. پراکنندگی هنگامی کشسان است که هسته در حالت یکسانی باقی بماند، و انرژی جنبشی پایسته باشد. در پراکنندگی ناکشسان هسته در حالت مقاومتی قرار می‌گیرد. در حالت ناکشسان، انرژی جنبشی ذرهٔ خروجی با انرژی جنبشی ذرهٔ ورودی مقاومت خواهد داشت.

مقدار Q واکنش هسته‌ای $M_i(m_i, m_f)M_f$ با رابطهٔ زیر داده می‌شود

$$Q = [(M_i + m_i) - (M_f + m_f)]c^2 \quad (22.8)$$

در عبارت بالا، همیشه جرم‌های اتمی به کار می‌روند. هرگاه Q مثبت باشد، واکنش به‌ازای تمام مقادیر انرژی جنبشی ذرهٔ ورودی رخ می‌دهد، ولی هرگاه Q منفی باشد، m_i باید اقلال انرژی جنبشی آستانه‌ای داشته باشد تا واکنش ایجاد شود. همان‌طور که در مثال ۳.۹ خواهیم دید، انرژی جنبشی آستانه ذرهٔ ورودی در چارچوب مرجع آزمایشگاه برآور است با

$$E_k = -Q \frac{M_i + m_i + m_f + M_f}{2M_i}$$

رابطهٔ بالا مربوط به‌هنگامی است که ذرات به صورت نسبیتی بررسی می‌شوند. هرگاه ذرات به صورت غیر نسبیتی بررسی شوند، به طوری که Q کوچک باشد، در این صورت می‌توان به جای $m_f + M_f$ موجود در صورت کسر بالا مقدار $M_i + m_i$ را قرار داد و برای انرژی جنبشی آستانه پرتابه در چارچوب مرجع آزمایشگاه مقدار زیر را بدست آورد

$$E_k = -Q \frac{M_i + m_i}{M_i} = -Q \left(1 + \frac{m_i}{M_i} \right)$$

عبارت بالا دو اکثر موارد به کار می‌رود.

در بعضی موارد، پرتابه گیر می‌افتد اما ذرهٔ جدیدی گسیل نمی‌شود. بلکه در عوض، پرتوگاما (یا فوتون) گسیل می‌شود که انرژی آن به‌چندین عامل از جمله حالت هسته حاصل

وانرژی بستگی به اضافه انسرزی جنبشی ذره گیرافتاده بستگی دارد. به عنوان مثال برای واکنش گیراندازی می‌توان از $^{28}\text{Al}(\gamma, \gamma)H$ نام برد. مثال دیگر گیراندازی نوترон توسط هیدروژن در واکنش $H(\gamma, \gamma)H$ است؛ اتم حاصل از این واکنش، اتم دوتربوم است. فرایند معکوس نیز ممکن است رخ بدهد، بدین معنی که هسته می‌تواند یک فوتون یا پرتو گاما می‌را جذب کند که انرژی آن برای پرتاب یک ذره کافی و مناسب باشد. این فرایند که معادل اثر فوتوالکتریک در اتمهاست، به واکنش فوتوهسته‌ای معروف است. به عنوان مثالی از این نوع فرایندهای می‌توان واکنشهای $^{24}\text{Na}(\gamma, p)Mg$ و $^{25}\text{Na}(\gamma, H)$ را نام برد.

واکنش هسته‌ای را می‌توان بر حسب سطح مقطع بیان کرد. مفهوم سطح مقطع در بخش‌های ۹.۱ و ۸.۷ برای بعضی فرایندها معروفی شد. البته برای هر واکنش هسته‌ای بهخصوص، یک سطح مقطع وجود دارد که بر حسب تابعی از انرژی پرتابه یا ذره ورودی بیان می‌شود. سطح مقطع‌ها از لحاظ تجربی به صورت زیر تعریف می‌شوند. فرض کنید نمونه‌ای به‌ضخامت Δx (که در آن Δx مقدار کوچکی است) و سطح A که شامل n_e هسته هدف در یکای حجم است، در معرض تابش ذرات ورودی (از نوع a) با چگالی n_a ذره در یکای سطح و در یکای زمان قرار گیرد که در آن، n_e تعداد ذرات ورودی موجود در یکای حجم و n_a نیز سرعت ذرات است. هر گاه N_e ذره خروجی (از نوع b) در واحد زمان نمونه را ترک کند، در این صورت سطح مقطع برای واکنش (a, b) به صورت زیر تعریف می‌شود

$$\sigma(a, b) = \frac{N_b}{(n_a v)(n_e A \Delta x)} \quad (23.8)$$

این تعریف با معادله (۱۶.۷) سازگاری دارد زیرا $n_e A \Delta x$ تعداد کل هسته‌های هدف است و از این‌دو، $(n_e A \Delta x)/N_b$ شارکل ذرات خروجی در یکای زمان به ازای هسته هدف را به دست می‌دهد. یادآوری می‌کنیم که N_e بر حسب s^{-1} و v بر حسب $m^{-1} ms^{-1}$ یا $m^{-2}s^{-1}$ بیان می‌شود و $n_e A \Delta x$ نیز عددی ب بدون یکاست. σ نیز همانند حالاتی قبل بر حسب m^2 است. اکثر سطح مقطع‌ها از مرتبه $R^2 \sim 10^{-28} m^2$ هستند که در آن، R شعاع هسته‌ای است. کمیت $10^{-28} m^2$ یک پارن نام دارد و همان طور که در بخش ۳.۷ گفته شد، با b نمایش داده می‌شود. بارن یکایی است که اساساً برای بیان سطح مقطع‌های فرایندهای هسته‌ای به کار می‌رود. پکی از ا斛اع آن میلی بارن است که برابر است با $10^{-31} m^2$.

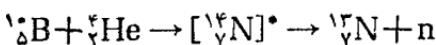
به ازای هر ذره ورودی مشخص a ممکن است ذرات خروجی متفاوتی مانند b , b' , b'' , ..., متناظر با کالاهای واکنشی مختلف وجود داشته باشد که هر کدام از آنها سطح مقطع مخصوص به‌خود، همچون $\sigma(a, b)$, $\sigma(a, b')$, $\sigma(a, b'')$ و غیره را دارند. در این صورت، سطح مقطع کل برای ذره a عبارت است از

$$\sigma(a) = \sigma(a, b) + \sigma(a, b') + \sigma(a, b'') + \dots$$

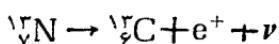
سطح مقطع‌های جزئی و کلی هر نمونه مشخص به صورت زیر (بر حسب m^{-1}) تعریف می‌شوند

$$\begin{aligned}\Sigma_{ab} &= n_e \sigma(a, b) \\ \Sigma_a &= n_e \sigma(a)\end{aligned}\quad (۲۴.۸)$$

سطح مقطع هر واکنش هسته‌ای به انرژی ذره ورودی وابسته است. در بسیاری از واکنشهای هسته‌ای، سطح مقطعها قله‌های خیلی مشخصی دارند که به تشدیدها معروف‌اند. این تشدیدها با انرژی‌هایی متناظرند که به ازای آنها احتمال وقوع واکنش بخصوصی بسیار زیاد است. تشدیدها با ترازهای انرژی هسته‌مرکب ارتباط بسیار نزدیکی دارند. شکل ۱۴.۸ (الف) و (ب) سطح مقطع کل و سطح مقطع گیراندازی نوترونها در آلومینیوم را بر حسب انرژی نوترون نشان می‌دهد. شکل ۱۴.۸ (ج) نیز سطح مقطع را (بر حسب یکای اختیاری) برای واکنش هسته‌ای $^{37}_{\Lambda}Cl(p, n)$ $^{37}_{\Lambda}Cl(p, n)$ بر حسب تابعی از انرژی پروتون نشان می‌دهد. از تحلیل این منحنی‌هایی توان اطلاعات باارزشی درباره ساختار هسته و حالت‌های انرژی به دست آورده. در بسیاری موارد، هسته‌ای که از یک واکنش هسته‌ای نتیجه می‌شود، ناپایدار یا پرتوزاست. در واقع، از طریق واکنشهای هسته‌ای است که به طور مصنوعی می‌توان هسته‌های پرتوزا تولید کرد. پرتوزایی مصنوعی را در سال ۱۹۳۴ ژولیو وکوری هنگام مطالعه واکنشهای هسته‌ای حاصل از بمباران عنصر سبک با ذرات آلفا، کشف کردند. یکی از واکنشهایی که آنان مشاهده کردند عبارت است از



هسته $^{14}_N$ ناپایدار است و بطبق طرح ذیر و اپاشیده می‌شود

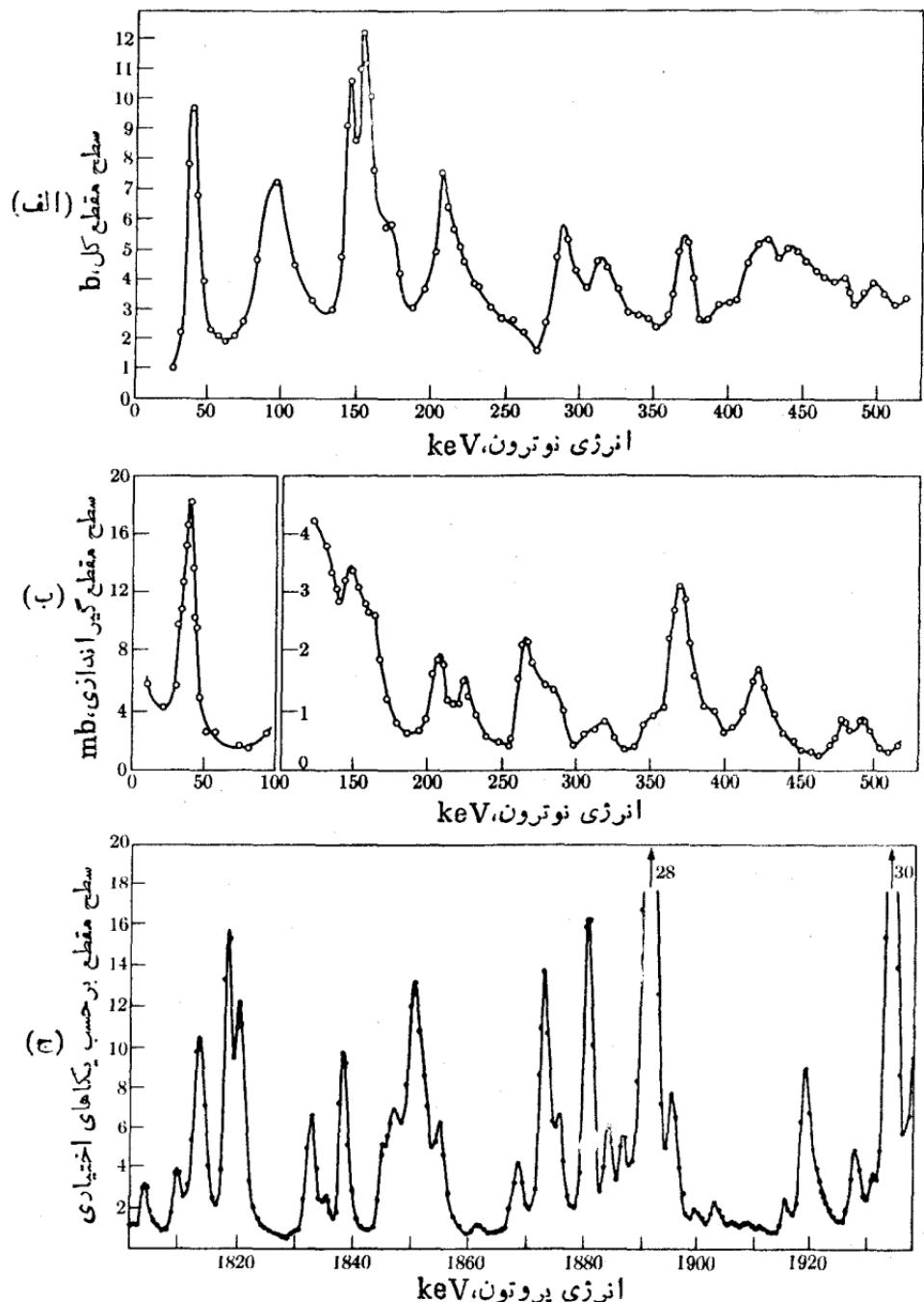


سری جالب‌دیگر از واکنشها آنها بی‌اندکه از ترکیب واکنشهای گیراندازی نوترون و اپاشی بتای ایزوتوفهای اورانیوم نتیجه می‌شوند و هسته‌های جدید با $Z = 93$ (نپتونیوم) و $Z = 94$ (پلوتونیوم) و $Z = 95$ (آمریکیوم) تا $Z = 100$ را تولید می‌کنند. زنجیره جزئی واکنشها در شکل ۱۵.۸ نشان داده شده است که در آن، هریکان افقی معرفه گیراندازی نوترون و هریکان عمودی معرف یک واپاشی بتاست.

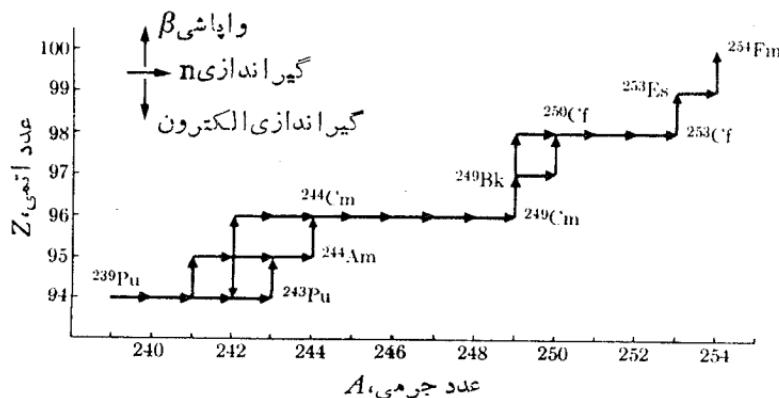
مثال ۹.۸ تضعیف باریکه ذرات ازنوع a بر حسب تابعی از فاصله طی شده x در یک هدف.

حل: هر گاهچگالی جریان ذرات ورودی ازنوع a را که بر لایه‌ای به ضخامت Δx برخورد می‌کند با $I = n_a v$ نمایش دهیم، در این صورت از معادلات (۲۳.۸) و (۲۴.۸) خواهیم داشت

$$I \sum \Delta x = \frac{N_b}{A}$$



شکل ۱۴.۸ (الف) سطح مقطع کل ، (ب) سطح مقطع گیراندازی آلومینیوم برای نوترونها بر حسب تابعی از انرژی نوترون، و (ج) سطح مقطع برای واکنش $^{37}\text{Ar}(p, n)^{37}\text{Cl}$ بر حسب تابعی از انرژی پروتون.



شکل ۱۵.۸ واکنشهای هسته‌ای متوالی برای ایجاد نوکلیدهای سنگین به وسیلهٔ تابش نوتردن کند بر ^{239}Pu .

رابطهٔ بالا تعداد ذرات حذف شده در یکای سطح و در یکای زمان از باریکهٔ ورودی، یا به عبارت دیگر، کاهش در چگالی جریان پرتابه‌ها را به دست می‌دهد، که چون ΔI منفی است با $-\Delta I$ نمایش داده می‌شود. بنابراین داریم

$$\Delta I = -I \sum \Delta x \quad (25.8)$$

هرگاه ضخامت Δx خیلی کوچک باشد، می‌توان نوشت

$$dI = -I \sum dx$$

یا

$$\frac{dI}{I} = -\sum dx$$

با انتگرالگیری از رابطهٔ بالا و بادرنظر گرفتن اینکه به ازای $x = 0$ شار ذرهٔ ورودی مساوی با I_0 است، نتیجهٔ زیر به دست می‌آید

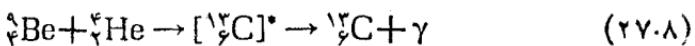
$$I = I_0 e^{-\sum x} \quad (26.8)$$

با اندازه‌گیری I و I_0 می‌توان از رابطهٔ بالا برای تعیین \sum استفاده کرد. با معلوم بودن \sum ، مقدار σ با استفاده از معادلهٔ (۲۶.۸) به دست می‌آید.

مثال ۱۵.۸ کشف نوترон.

حل: کاربرد جالب و تاریخی قوانین پایستگی در فرایندهای هسته‌ای همان تاریخ کشف نوترون است. در سال ۱۹۳۵ میلادی، بوت و بکر مشاهده کردند که وقتی بور و بربلیوم را

با ذرات آلفا بمباران کنند، تابش با قابلیت نفوذ بسیار زیادی تولید می‌شود. آنها در یا قبتد که این تابش از ذرات باردار تشکیل نشده است زیرا تحت تأثیر میدانهای الکتریکی یا مغناطیسی منحرف نمی‌شود. به همین دلیل تصور کردند که تابش حاصل شامل پرتوهای گامای با انرژی زیاد است و واکنش مربوط را به صورت زیر نوشتند



مقدار Q این واکنش برابر است با 450 MeV . چون انرژی جنبشی ذره آلفا در حدود 5 MeV است، کل انرژی موجود در چارچوب مرجع مرکز جرم برابر است با 40 MeV . این انرژی باید میان اتم ${}^{12}\text{C}$ و فوتون گاما تقسیم شود. بنابراین، پرتوهای گاما باید مقدار کمی انرژی در واقع کمتر از 14 MeV داشته باشند. به کمک اندازه گیریهای جذبی، معلوم شد که انرژی فوتون باید در حدود 7 MeV باشد. دو سال بعد یعنی در 1932 ، کوری و ژولیو مشاهده کردند که وقتی تابش حاصل از واکنش بالا از میان ماده هیدروژنی عبور کند، پرتوهای پرانرژی تو لید می‌شوند که بیشینه انرژی آنها در حدود 75 MeV است. تعبیر طبیعی این فرایند آن بود که فرض شود پرتوهای در اثر برخورد با فوتونهای ایجاد شده در واکنش بالا به خارج پرتاپ می‌شوند و یک اثر کامپتون هسته‌ای ($p_\gamma \gamma$) به وقوع می‌پیوندد. پرانرژیترین پرتوهای حاصل برخوردهای رو در روبی هستند که در آنها فوتونها پس زده می‌شود، یا به عبارت دیگر فوتونها تحت زاویه 180° منحرف می‌شوند. هرگاه E_γ و $E'_\gamma = E_\gamma/c$ به ترتیب انرژی و تکانه فوتون فرودی و E'_γ و $p'_\gamma = E'_\gamma/c$ انرژی و تکانه فوتون پس زده و بالاخره E_k و $p = \sqrt{2m_p E_k}$ نیز انرژی و تکانه پرتوون باشد (که می‌توان آن را به صورت غیرنسبیتی در نظر گرفت)، در این صورت بر طبق قانون پایستگی انرژی و تکانه خواهیم داشت

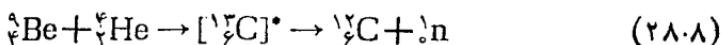
$$E_\gamma = E'_\gamma + E_k, \quad \frac{E'_\gamma}{c} = -\frac{E'_\gamma}{c} + \sqrt{2m_p E_k}$$

که از آن نتیجه زیر بدست می‌آید

$$E_\gamma = \frac{1}{2}(E_k + \sqrt{2(m_p c^2)E_k})$$

با قراردادن بیشینه مقدار E_k ، یعنی 75 MeV و با در نظر گرفتن اینکه $m_p c^2$ در حدود 938 MeV است، مقدار $E_\gamma \approx 64 \text{ MeV}$ به دست می‌آید. این مقدار انرژی برای فوتونهای پرتو گاما به مراتب بیشتر از انرژی حاصل از واکنشی است که در بالا به صورت 14 MeV داده شده است، یا از اندازه گیریهای جذبی نتیجه می‌شود. بدتر آنکه با در نظر گرفتن اثر محصولات واکنش Be-He- E_γ به دست می‌آید که در بعضی موارد حتی در حدود 90 MeV است. بنابراین، از معادله (۲۷.۸) نمی‌توان نتایج سازگاری برای E_γ به دست آورد که با پایستگی انرژی و تکانه توافق داشته باشد.

در سال ۱۹۳۲ چادویک فیزیکدان انگلیسی نشان داد که اگر به جای پرتوهای گاما، ذرات خنثی با جرم پرتوها گسیل شوند تمام این اشکالات بر طرف، و قوانین پایستگی حفظ می‌شوند. این ذرات خنثی را نوترон نامیدند و بنابراین فرایند را باید به صورت زیر نوشت



چادویک با عبور دادن نوترونها از میان ماده‌ای که شامل اتمهای هیدروژن و نیتروژن بود، اندازه گیریهای دقیقی برای انرژی جنبشی پرتوها و اتمهای نیتروژن به خارج پرتاب شده انجام داد. بر اساس این اندازه گیریها جرم نوترون قبل محاسبه است. مقداری بین ۱۵۰۵ و ۱۵۰۸ amu برای آن به دست می‌آید که با انرژیهای موجود در واکنش بالا سازگاری دارد، کمی بعد، به کمک اندازه گیریهای دقیقت مقدار $m_n = 1.008665$ amu برای نوترون به دست آمد.

آزمایش‌های چادویک اساس و پایه مدل حاضر درمورد هسته را تشکیل می‌دهد، یعنی مدلی که در آن فرض می‌شود هسته از پرتوها و نوترونها تشکیل شده است. قبل از آن، دانشمندان هسته‌هارا به صورت ترکیبی از پرتوها والکترونها (یعنی $A-Z$ الکترون، $A-Z$ کترنون، یا تعداد کل $2A-Z$ ذره) در نظر می‌گرفتند. این فرض مشکلات غیرقابل حلی را به دنبال داشت که از جمله آنها می‌توان از موارد زیر نام برده: الکترونها در مقایسه با شعاع هسته‌ای بسیار بزرگ بودند، گشاورهای مغناطیسی الکترونها در حدود 10^3 مرتبه از گشاورهای مغناطیسی هسته‌ای بزرگتر بود، و حضور آنها در داخل هسته امکان درنظر گرفتن مقادیر مشاهده شده برای اسپینهای هسته‌ای را غیرممکن می‌ساخت. بنابراین کشف به موقع نوترون بسیار مختتم شمرده شد و همین کشف کمک بزرگی به مطالعه شناخت هسته کرد.

مثال ۱۱۰۸: ورقه نازکی از طلا به ضخامت 3 mm در معرض تابش نوترونهای کنده با چگالی جریان 10^7 نوترون بر سانتیمتر مربع بر ثانیه قرار می‌گیرد. سطح مقطع گیر اندازی ^{197}Au برای نوترونهای گرمایی 28 m^2 است. چگالی طلا $10^3 \times 10^3 \times 10^3 \text{ kg/m}^3$ و جرم اتمی آن 197.2 amu است. تعداد هسته‌های ^{198}Au را که بر طبق واکنش (n, γ) ^{197}Au تشكیل می‌شوند به دست آوردید.

حل: سطح مقطع گیر اندازی ^{197}Au برای نوترونهای گرمایی را با $(n, \gamma) \sigma$ و تعداد اتمهای طلا در یکای حجم رانیز با n_{Au} نمایش می‌دهیم. در این صورت بر طبق معادله (۲۴.۸)، سطح مقطع ماکروسکوپیک برای گیر اندازی نوترون برابر است با

$$\Sigma = n_{\text{Au}} \sigma (n, \gamma)$$

هر گاه چگالی جریان نوترونهای فرودی بر این I باشد، طبق معادله (۲۶.۸) تعداد نوترونهایی که پس از مسافت x گیر انداخته نمی‌شوند از رابطه $I = I_0 e^{-\Sigma x}$ به دست می‌آید. از این‌رو، تعداد نوترونهایی که در فاصله x گیر انداخته می‌شوند بر این است با

$$I_0 - I = I_0 (1 - e^{-\Sigma^x})$$

که برابر است با تعداد هسته‌های طلای ^{198}Au حاصل. در این مورد

$$n_{\text{Au}} = \frac{1953 \times 10^3 \text{ kg m}^{-3}}{1972 \text{ amu} \times 1.66 \times 10^{-27} \text{ kg amu}^{-1}} = 5.89 \times 10^{28} \text{ m}^{-3}$$

تعداد اتمهای ^{197}Au در مترمکعب را بدست می‌دهد. بنابراین،

$$\Sigma = n_{\text{Au}} \sigma(n, \gamma) = 56.2 \text{ m}^{-1}$$

با قراردادن $m = 10^{-4} \text{ m} = 3 \times 10^{-3} \text{ mm} = x$ خواهیم داشت $x = 1686 \text{ cm} = 56.2 \text{ m}$ و
 $e^{-\Sigma x} = e^{-56.2 \times 1686} = 0.845$ در نتیجه

$$I_0 - I = 10^7 \text{ n cm}^{-2} \text{ s}^{-1} (1 - 0.845) = 1.55 \times 10^7 \text{ n cm}^{-2} \text{ s}^{-1}$$

رابطه بالا تعداد نوترونهای جذب شده و اتمهای ^{198}Au تشکیل شده در سانتیمتر مربع در ثانیه را بدست می‌دهد.

مثال ۱۲۰۸ تعیین ترازهای انرژی ^{28}Si با استفاده از واکنش هسته‌ای: $^{27}\text{Al}(p, \alpha)^{24}\text{Mg}$ و واکنش وارونه آن یعنی $^{24}\text{Mg}(\alpha, p)^{27}\text{Al}$.

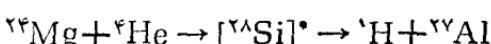
حل: هسته‌مرکب واکنش $^{27}\text{Al}(p, \alpha)^{24}\text{Mg}$ است به طوری که می‌توان نوشت



انتظار می‌رود که وقتی انرژی کل در چارچوب مرجع مرکز جرم سیستم $^{27}\text{Al} + ^1\text{H}$ منهای انرژی جرم سکون ^{28}Si با انرژی لازم برای برانگیختن ^{28}Si به یکی از ویژه حالتها آن مطابقت دارد، سطح مقطع این واکنش قله‌های (یعنی تشدیدهای) قابل توجهی را از خود نشان دهد. این انرژی عبارت است از

$$[M(^{27}\text{Al}) + m_p - M(^{28}\text{Si})]c^2 + E_{kp} = (115.88 + E_{kp}) \text{ MeV}$$

که در آن E_{kp} انرژی جنبشی سیستم ($p, ^{27}\text{Al}$) در چارچوب مرجع مرکز جرم است. هنگامی که هسته مرکب تشکیل شد، ممکن است به صورت $^{24}\text{Mg} + \alpha$ تجزیه شود. حالت هسته ^{24}Mg انرژی می‌تواند در حالت پایه یا در یکی از حالتها برانگیخته باشد. حالت هسته ^{24}Mg جنبشی ذره α را تعیین می‌کند و وقتی که ^{24}Mg به حالت پایه خود بر می‌گردد انرژی پرتوهای گاما می‌ مشاهده شده نیز بدست می‌آید. واکنش معکوس یعنی

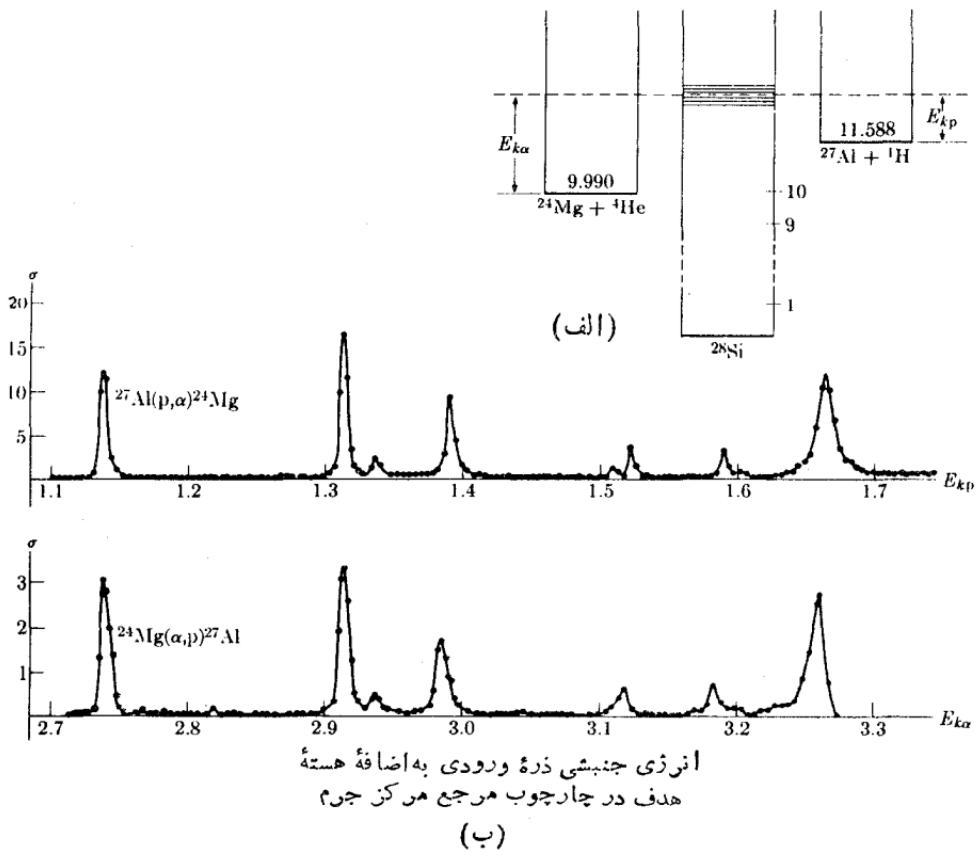


نیز هسته ^{28}Si را تولید می‌کند که انرژی برانگیختگی آن با رابطه زیر داده می‌شود

$$[M(^{24}\text{Mg}) + m(^4\text{He}) - M(^{28}\text{Si})]c^2 + E_{k\alpha} = (9990 + E_{k\alpha})\text{MeV}$$

که در آن $E_{k\alpha}$ انرژی جنبشی کل سیستم (^{24}Mg , α) در چارچوب مرجع مرکز جرم است. روابط انرژیهای مختلف در شکل ۱۶.۸ (الف) نشان داده شده است.

از این بحث نتیجه می‌شود که سطح مقطعها برای واکنش $^{24}\text{Mg}(p, \alpha)^{27}\text{Al}$ و واکنش معکوس آن، $^{24}\text{Mg}(\alpha, p)^{27}\text{Al}$ ، باید مجموعه یکسانی از تشیدهای را از خود نشان دهند. اما، هنگامی که انرژیها به چارچوب مرجع مرکز جرم مربوط نسبت داده شوند، برای هر تشید، انرژی جنبشی سیستم (^{24}Mg , α) به طور یکنواختی به مقدار $(p, ^{27}\text{Al}) = 11588 - 9990$ (MeV) از انرژی جنبشی سیستم ($^{27}\text{Al} + ^1\text{H}$)

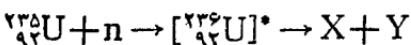


شکل ۱۶.۸ شواهدی برای مفهوم هسته مرکب به کمک واکنشهای $^{24}\text{Mg}(p, \alpha)^{27}\text{Al}$ و $^{24}\text{Mg}(\alpha, p)^{27}\text{Al}$ هسته ^{28}Si هسته مرکب است. (الف) روابط انرژی، (ب) سطح مقطع برای هردو واکنش.

بیشتر خواهد بود. این استنتاج را نتایج تجربی شکل ۱۶.۸ (ب) تأیید می‌کند. در این شکل سطح مقاطعهای برای پروتونهای با انرژی از ۱۱۱ MeV تا ۲۰۸ MeV و برای ذرات آلفای با انرژیهای از ۷۲۷ تا ۳۴۶ MeV نشان داده شده است. نتیجه مزبور تأیید رضابخشی را درمورد مفهوم هسته مركب ارائه می‌دهد و برای نشان دادن منشأ تشیدهای را و اکنشهای هسته‌ای نیز به کار می‌رود. ترازهای انرژی ^{28}Si در ناحیه انرژی مورد نظر را می‌توان از روی انرژی قله‌های نشان داده شده در شکل تعیین کرد.

۱۶. شکافت هسته‌ای

شکافت فرایند هسته‌ای مهمی است که در آن یک هسته سنگین مثل اورانیوم یا توریوم، به دوپاره با اندازه‌های قابل مقایسه شکافته می‌شود. وقوع شکافت به صورت یک فرایند طبیعی بسیار نادر است (عقیده براین است که ^{238}U خود به خود با نیمه عمر تقریبی ۱۵۱۶ سال شکافته می‌شود). معمولاً با برانگیختن هسته، شکافت را به طور مصنوعی ایجاد می‌کنند. انرژی آستانه یا کمینه انرژی لازم برای فعالسازی شکافت یک هسته سنگین در حدود ۴ تا ۶ MeV است. یکی از مؤثرترین راههای ایجاد شکافت گیراندازی نوترون است. در بعضی موارد، انرژی بستگی نوترون گیر افتاده برای برانگیختن هسته تا بالای انرژی آستانه کافی است، به گونه‌ای که هسته به دوپاره شکافته می‌شود. به عنوان مثال این امر درمورد هسته ^{235}U با گیرانداختن یک نوترون کند (یا گرمایی) صادق است. فرایندرای می‌توان با معادله زیر بیان کرد



درمورد دیگر برای آنکه شکافت رخداد، نوترونها باید، علاوه بر انرژی بستگی، مقداری انرژی جنبشی (از مرتبه ۱ MeV) داشته باشند. این امر در ^{235}U پس از گیراندازی یک نوترون قند رخ می‌دهد. دلیل این دو رفتار متفاوت به جزئیات ساختار هسته‌های مختلف که به جمله تزویچ موجود در فرمول جرم [معادله (۱۲.۷)] وابسته‌اند، مربوط است. ^{235}U هسته‌زوج-فردي است که ۱۴۳ نوترون دارد. هنگامی که این هسته یک نوترون گیر می‌اندازد هسته ^{236}U تشکیل می‌شود که یک هسته زوج-زوج است. نوترون گیر افتاده با آخرین نوترون فرد ^{235}U جفت می‌شود و انرژی تزویچ اضافی $^{57.5\text{ MeV}}$ را آزاد می‌کند. از طرف دیگر، ^{235}U یک هسته زوج-زوج است که ۱۴۶ نوترون دارد که همگی جفت شده‌اند. هنگامی که این هسته نوترونی را گیر می‌اندازد، ^{236}U تشکیل می‌شود که یک هسته زوج-فردي است. در این مورد هیچ انرژی تزویچ اضافی وجود ندارد. به همین دلیل، هسته ^{236}Pu با ۱۴۵ نوترون نیز می‌تواند شکافت را با گیراندازی نوترون کند متتحمل شود. جدول ۳۰۸ انرژی برانگیختگی پاره‌ای از هسته‌های حاصل از گیراندازی نوترون و نیز انرژی فعالسازی شکافت آنها را نشان می‌دهد. به کمک این اطلاعات می‌توان دریافت که کدام یک از این هسته‌ها با نوترونها کند شکافته می‌شوند، یا به عبارت دیگر، شکافت پذیر هستند.

جدول ۳۰.۸ شکافت پذیری هسته‌های سنگین با نوترونهای گرمابی.

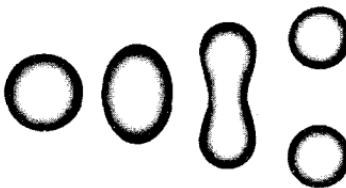
انرژی آستانه، MeV	انرژی برانگیختگی، MeV	هسته مرکب	هسته هدف
۴۰۶	۶۰۶	[^{234}U]	^{232}U
۵۰۳	۶۰۴	[^{236}U]	^{235}U
۵۰۵	۴۰۹	[^{238}U]	^{238}U
۶۰۵	۵۰۱	[^{233}Th]	^{232}Th
۵۰۰	۵۰۴	[^{231}Pa]	^{231}Pa
۴۰۲	۵۰۵	[^{238}Np]	^{237}Np
۴۰۰	۶۰۴	[^{240}Pu]	^{239}Pu

هر هسته می‌تواند با جذب پرتوهای گامای با انرژی مساوی با، یا بزرگتر از انرژی آستانه لازم برای شکافت نیز به قدر کافی برانگیخته و فرایند شکافت را منجمل شود. این فرایند به فوتوشکافت معروف است. انرژیهای آستانه برای فوتوشکافت در مورد چند هسته در جدول ۴۰.۸ آمده است.

در شکل ۱۷.۸ سازوکار شکافت هسته‌ای نشان داده شده است. هسته‌ای را در نظر می‌گیریم که حالت تعادل آن مطابق آنچه در شکل ۱۷.۸ (الف) نشان داده شده است، کروی است. هر گاه این هسته به طور مناسب برانگیخته شود، ممکن است مطابق آنچه در بخش ۱۵.۷ توضیح داده شد، ارتعاشات جمعی را منجمل شود. هنگامی که انرژی برانگیختگی کم است، نوسانات حول شکل کروی نیز کوچک، و شکل هسته در بیشینه تغییر بیضیوار

جدول ۴۰.۸ انرژیهای آستانه برای فوتوشکافت.

آستانه فوتوشکافت، MeV	توکلید
۵۰۸ ± ۰۱۵	^{238}U
۵۰۳ ± ۰۲۵	^{235}U
۵۰۱ ± ۰۲۷	^{233}U
۵۰۳ ± ۰۲۷	^{239}Pu
۵۰۴ ± ۰۲۲	^{232}Th

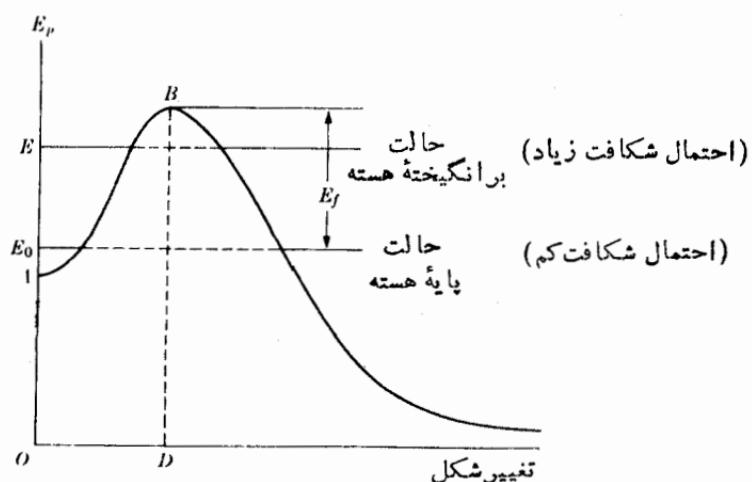


شکل ۱۷۰۸ تغییر شکل یک هسته بر حسب انرژی بر انگیختگی.

خواهد بود [شکل ۱۷۰۸ (ب)]. وقتی انرژی برانگیختگی به صورت پرتوهای گاما آزاد شود، هسته به حالت تعادل خود بر می‌گردد. بنا بر این، این فرایند یک فرایند گیراندازی نوترون تابشی است. هنگامی که انرژی برانگیختگی بزرگ است، تغییر شکل هسته، مطابق آنچه در شکل ۱۷۰۸ (ج) نشان داده شده است، خیلی بیشتر است. حتی در این مورد نیز احتمالی برای بازگشت به شکل اولیه وجود دارد که پس از وا انگیختگی، با گسیل پرتو گاما همراه خواهد بود. ولی هرگاه انرژی برانگیختگی به اندازه کافی بزرگ باشد، تغییر شکل نیز می‌تواند به قدری بزرگ شود که دافعه الکترونیکی میان دونیمه از برهم کنش هسته‌ای با برد کوتاه نیز بزرگتر شود و در این صورت به جای اینکه هسته با آزاد کردن پرتوهای گاما به شکل کروی برگردد، با احتمال زیاد تغییر شکل آن بیشتر و بیشتر می‌شود تا اینکه بالآخره بد و پاره تقسیم می‌شود، یعنی مطابق آنچه در شکل ۱۷۰۸ (د) نشان داده شده است، فرایند شکافت رخ می‌دهد.

در شکل ۱۸۰۸ ۱ انرژی پتانسیل هسته بر حسب تغییر شکل آن به طور طرح وار نشان داده شده است. برای تغییر شکلهای کوچکتر از یک مقدار بحرانی مشخص، که در شکل با D نشان داده شده است، نیروهای هسته‌ای بر نیروهای الکترونیکی غلبه می‌کنند و انرژی پتانسیل با تغییر شکل افزایش می‌یابد؛ و منحنی AB نتیجه می‌شود. این منحنی در ناحیه نوسانات پایدار قرار دارد. برای تغییر شکلهای بزرگتر از D ، نیروهای الکترونیکی بر نیروهای هسته‌ای غلبه می‌کنند و با تغییر شکل بیشتر، انرژی پتانسیل کاهش می‌یابد. در مرد اخیر منحنی BC نتیجه می‌شود که با شکافت هسته بد و پاره متضاظ است. این پاره‌ها بر اثر دافعه کوئنی موجود در بین خود، از یکدیگر دور می‌شوند. هرگاه E به حالت پایه هسته نسبت داده شود، انرژی آستانه شکافت مساوی با E خواهد بود. این منحنی را فقط از لحاظ کیفی می‌توان اختیار کرد.

هرگاه هسته در آغاز در حالتی با انرژی کمتر از انرژی متناظر با B ، مثلاً انرژی E یا E ، قرار داشته باشد نوساناتی را بدون شکافت خواهد داشت. در این حالت سد پتانسیل از وقوع شکافت خود به خود جلوگیری می‌کند. با این حال ممکن است هسته با توغل زدن از سد پتانسیل بتواند خود به خود شکافته شود. هنگامی که هسته در حالت پایه قرار دارد، احتمال توغل زدنی بینها بیشتر است. به گونه‌ای که شکافت خود به خود یک رویداد



شکل ۱۸۰۸ تابع انرژی پتانسیل برای هسته‌ای که تغییر شکل می‌دهد.

قریباً ناممکن می‌شود. اما قابلیت نفوذ در سد پتانسیل با انرژی برانگیختگی هسته افزایش می‌یابد و احتمال فرایند شکافت را افزایش می‌دهد. واضح است که هر گاه مقدار انرژی برانگیختگی هسته از F بزرگتر باشد، شکافت را متتحمل می‌شود. بنابراین، هر گاه انرژی بستگی به اضافه انرژی جنبشی نوترون گیر افتد و بقدرت باشد، که بتواند هسته را در بالای سد پتانسیل قرار دهد، فرایند شکافت با گیراندازی نوترون به وقوع می‌پیوندد. همان‌طور که قبل اگفته شد، هر گاه انرژی بستگی به تهابی کافی باشد، شکافت با نوترون کند رخ می‌دهد. برای $E = 226$ eV، ارتفاع سد پتانسیل در حدود 35 MeV است و بنابراین، انرژی بحرانی لازم برای ایجاد شکافت $E = 225$ eV در اثر گیراندازی نوترون برابر 35 MeV است. اما توجه کنید که یک انرژی آستانه منفرد یا تغییر شکل بحرانی یگانه وجود ندارد و این کمیتها بهمد برانگیختگی هسته و حالت اولیه آن بستگی دارند.

یادآوری می‌کنیم که حتی اگر انرژی نیز در دسترس باشد، گیراندازی یک نوترون لزوماً به شکافت منجر نمی‌شود، زیرا همان‌طور که قبل توضیح دادیم، پیش از آنکه هسته شکافته شود ممکن است انرژی برانگیختگی خود را به صورت پرتوهای گاما رها کند و به جای شکافت، به فرایند گیراندازی تابشی منجر شود. بنابراین هنگامی که گیراندازی نوترون به وقوع می‌پیوندد دو فرایند گیراندازی تابشی (γ) و شکافت (n, f) باهم رقابت می‌کنند. هر یک از این دو فرایند با سطح مقطع خود، که بهتر تیب با (γ, n, f) و $\sigma(n, f)$ نشان داده می‌شوند، و به انرژی نوترون بستگی دارند مشخص می‌شود. مقادیر این سطح مقطعها برای نوترونهایی که سرعتشان 1 ms^{-1} است در جدول ۲۰۰۵ آمده است. این سرعت با میانگین سرعت نوترونهای گرمایی در دمای معمولی متناظر است. درستون آخر این جدول میانگین تعداد نوترونهای آزاد شده به ازای شکافت آمده است.

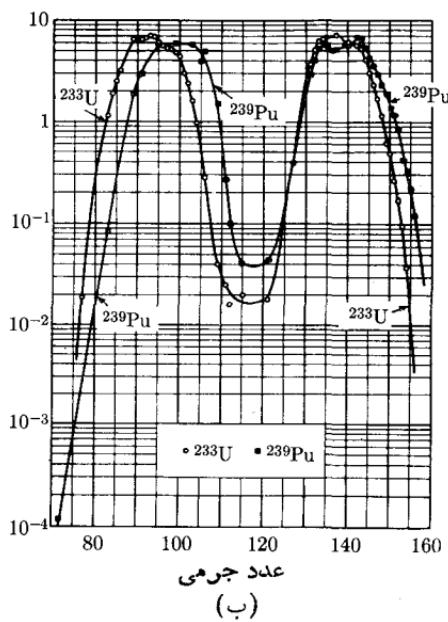
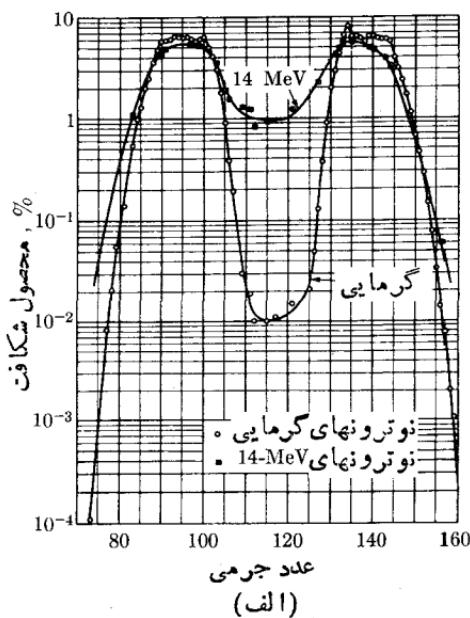
فرایند شکافت یک فرایند متقاضی نیست. به طور کلی دوباره شکافت اعداد جرمی

جدول ۵.۸ خواص پاره‌ای از مواد شکافت پذیر برای نوترونهای گرمایی.

ν	$\sigma(n, \gamma)$	بارن	$\sigma(n, f)$	بارن	هسته
۲۰۵۱		۵۳		۵۲۵	۲۲۲ U
۲۰۴۴		۱۰۱		۵۷۷	۲۳۵ U
۲۰۸۹		۲۸۶		۷۴۲	۲۳۹ Pu

متفاوتی دارند. محتملترین شکافت، شکافتی است که در آن اعداد جرمی پاره‌های شکافت مطابق شکل ۱۹.۸ بین اعداد ۹۵ و ۱۳۵ قرار دارند. این شکل، محصول شکافت ^{232}U و ^{235}U و ^{239}Pu برای نوترونهای گرمایی را بدست می‌دهد. این موضوع را می‌توان در شکل ۱۰.۷ نیز مشاهده کرد که در آن، تعداد نوکلیدهای پرتوزایی واقع در بالای ناحیه پایداری مخصوصاً در نواحی اطراف $A=95$ و $A=135$ که به ترتیب با $N=55$ و $N=82$ متناظرند خیلی فراوان است. ظاهرآ دلیل این عدم تقارن مربوط به تمایل هسته سنگین در شکافت‌شدن به دو پاره‌ای است که پوسته‌های نوترونی هسته‌ای را به ترتیب حول اعداد سحر آمیز ۵۵ و ۸۲ تشکیل می‌دهند. فرایند شکافت، به دلیل دو خاصیت، یکی آزادشدن نوترونهای در شکافت و دیگری آزادشدن انرژی در شکافت، یک فرایند بسیار مهم برای کاربردهای عملی به شمار می‌رود.

با بررسی ناحیه پایداری موجود در شکل ۱۰.۷ می‌توان به این نتیجه پی برد که در فرایند شکافت، نوترونهای آزاد می‌شوند. برای سنگینترین هسته‌ها از قبیل اورانیوم، نسبت نوترونها به پرتوونها در حدود $1.55 \sim N/Z$ است که البته این نسبت تقریباً همان نسبت پاره‌های حاصل از شکافت نیز است. اما، از روی شکل مشاهده می‌شود که برای هسته‌های پایدار با جرم متوسط، این نسبت در حدود $1.35 \sim N/Z$ است. این گفته بدان معنی است که تعداد نوترونهای پاره‌های حاصل خیلی زیاد است و از این‌رو، در بالای ناحیه پایداری قرار دارند. بنابراین، اینها پاره‌های پرتوزایی $-\beta$ هستند. درواقع، شکافت اورانیوم یکی از روشهای تولید ایزوتوپهای پرتوزایی $-\beta$ است. اما، تعداد نوترونها آنقدر زیاد است که در طی فرایند شکافت عده‌ای از آنها آزاد می‌شوند. در جدول ۵.۸ میانگین تعداد نوترونهای آزادشده به ازای شکافت (که با ν نشان داده شده است) برای بعضی نوکلیدهای آمد است، البته با این فرض که شکافت به وسیله نوترونهای گرمایی ایجاد شده است. مقدار انرژی آزادشده در شکافت هسته‌ای را می‌توان به کمک منحنی انرژی بستگی به ازای هر نوکلئون، که در شکل ۵.۷ نشان داده شده است، به دست آورد. برای هر هسته



شکل ۱۹۰۸ (الف) محصول شکافت نوترون گرمایی و تند ^{235}U . (ب) محصول شکافت گرمایی ^{233}U و ^{239}Pu .

سنگین، انرژی بستگی در حدود ۷۵ MeV به ازای هر نوکلئون است، ولی برای هسته‌های با جرم متوسط، متناظر با دوباره شکافت، در حدود ۸۴ MeV به ازای نوکلئون است که به یک افزایش انرژی بستگی به ازای نوکلئون در حدود ۹۹ MeV دارد و یا انرژی کل در حدود ۲۰۰ MeV برای تمام نوکلئونهای موجود در یک هسته اورانیوم منجر می‌شود. در این صورت، این مقدار از نظر بزرگی در مرتبه انرژی آزادشده در شکافت یک اتم اورانیوم است. انرژی آزادشده به صورت انرژی جنبشی پاره‌های شکافت، نوترونها و تروپاپاشی آزادشده، و محصولات فرآپاشی (یعنی الکترونها، فوتونها، نوتروینوها) حاصل از اپاپاشی بتای پاره‌های پرتوزا ظاهر می‌شود. چون معمولاً نوتروینوها گسیل شده در اپاپاشی بتا (و همین‌طور تعدادی فوتون) از ماده‌ای که فرایند شکافت در آن به وقوع می‌بینند خارج می‌شوند، تنها در حدود ۱۸۵ MeV به ازای هر اتم باقی می‌ماند، و این معادل مقدار انرژی است که هنوزهم به طور قابل ملاحظه‌ای از انرژی آزادشده در یک واکنش شیمیایی بزرگتر است (انرژی اخیر از مرتبه ۳ تا ۱۰ eV به ازای هر اتم است).

به عنوان مثال انرژی آزادشده در شکافت ^{235}U به طور متوسط، به صورت زیر توزیع می‌شود:

۱۶۷ MeV	انرژی جنبشی پاره‌ها
۵	انرژی جنبشی نوترonehای شکافت
۷	انرژی پرتوهای گاما (گسیل شده در زمان شکافت)
۵	انرژی الکترونهای واپاشی β
۵	انرژی واپاشی γ پاره‌ها
۱۱	انرژی نوترینوهای واپاشی β
<hr/>	
۲۰۰ MeV	انرژی کل

البته باید توجه داشت که توزیع صحیح انرژی از یک مورد بهمورد دیگر فرق می‌کند. این حقیقت که با جذب هرنو تردنی برای ایجاد شکافت، بیشتر از دو نوترون جدید (به طور متوسط) گسیل می‌شوند، نشان می‌دهد که وقوع یک واکنش زنجیره‌ای امکان پذیر است. یعنی، هر گاه مراحل شکافت طوری باشد که پس از هر شکافت، حداقل یکی از نوترonehای جدید شکافت دیگری را باعث شود و از نوترonehای آزاد شده در شکافت اخیر نیز مجدداً یکی بتواند شکافت دیگری تولید کند و به همین ترتیب، در این صورت یک فرایند خودنگهدار یا واکنش زنجیره‌ای نتیجه‌می‌شود. (واکنشهای زنجیره‌ای در شیمی خیلی معمول‌اند. احتراق، یک واکنش زنجیره‌ای است. سوختن مستلزم این است که هرمولکول یک مقدار انرژی برانگیختگی مشخص داشته باشد تا بتواند با یک مولکول اکسیژن ترکیب شود، اما وقتی اولین مولکول برانگیخته و با اکسیژن ترکیب شد، انرژی آزاد شده در حدی خواهد بود که بتواند مولکولهای بیشتری از ماده سوخت را برانگیخته کند و عمل سوختن را ادامه دهد.) اگر در هر مرحله از فرایند بیشتر از یک نوترون در هر شکافت، شکافت جدیدی را باعث شود، تعداد شکافتها بطور نمایی افزایش می‌یابد و یک واکنش زنجیره‌ای و گرا تولید می‌شود. این چیزی است که در بمب اتمی رخ می‌دهد. ولی هر گاه به طور متوسط، فقط یک نوترون از هر شکافت، باعث ایجاد شکافت جدیدی بشود، در این صورت یک واکنش زنجیره‌ای پایا و تحت شرایط کنترل شده تولید می‌شود. این چیزی است که در رآکتورهای رخ می‌دهد. در رآکتورهای هسته‌ای قند، نوترونها با همان انرژی‌های (یک تا دو میلیون الکترون ولتی) که در فرایند شکافت آزاد می‌شوند به کار می‌روند. ولی در رآکتورهای هسته‌ای گرمایی، نوترونها ابتدا در اثر برخورد با اتمهای بعضی مواد دیگر (که به کندساز معروف‌اند) کند می‌شوند و در تعادل گرمایی با ماده درمی‌آیند. به همین دلیل این نوترونها را گرمایی نامند. کندساز باید ماده‌ای باشد که عدد جرمی کوچک و سطوح مقطع گیر اندازی نوترونی کوچکی داشته باشد. آب معمولی، آب سنگین، و گرافیت از موادی هستند که اغلب به عنوان کندساز به کار می‌روند.

انرژی آزاد شده در یک رآکتور هسته‌ای با یک مایع چرخان، که به خنث کنند معروف

است استخراج می‌شود. در رآکتورهای قدرت این انرژی برای گرم کردن یا برای تولید توان انکتریکی به کار می‌رود. در رآکتورهای تحقیقاتی نوترونها برای انواع مختلف آزمایشها یا برای تولید ایزوتوبها به کار می‌روند.

مثال ۱۳۰.۸ آنرژی آزادشده در گیراندازی نوترون به وسیله ^{225}U و به وسیله ^{238}U را تعیین و امکان شکافت ^{235}U و ^{238}U با نوترونهای گرمایی را بررسی کنید.

حل: مقدار Q برای واکنش گیراندازی نوترون به وسیله اتمی با عدد جرمی A به صورت ذیر است

$$Q = (M_A + m_n - M_{A+1})c^2 = 931.48(M_A + m_n - M_{A+1}) \text{ MeV}$$

که در آن، جرم‌های موجود در عبارت دوم باید بر حسب واحد amu بیان شوند و همگی مر بوط به جرم‌های اتمی هستند.

بادر نظر گرفتن مورد ^{225}U که پس از گیراندازی نوترون به صورت ^{236}U در می‌آید، خواهیم داشت $M_A(^{225}\text{U}) = 235.1170 \text{ amu}$ و $m_{A+1} = 236.1191 \text{ amu}$ با قراردادن $m_n = 1.0090 \text{ amu}$ خواهیم داشت $Q = 643 \text{ MeV}$. از طرف دیگر، سدپتانسیل ^{236}U برای شکافت در حدود 3 MeV است. بنابراین، انرژی برانگیختگی ^{236}U ، که در نتیجه گیراندازی یک نوترون به وسیله ^{235}U تشکیل می‌شود، از ارتفاع سد پتانسیل برای شکافت بیشتر است. لذا نتیجه می‌گیریم که هسته ^{236}U حاصل از گیراندازی نوترون به وسیله ^{235}U می‌تواند فرایند شکافت را متوجه شود، حتی اگر نوترون به قدری کند باشد که انرژی جنبشی آن در فرایند قابل چشمپوشی باشد.

مورد ^{238}U را در نظر می‌گیریم که پس از گیراندازی یک نوترون به صورت ^{239}U در می‌آید. در اینجا داریم $M_A(^{238}\text{U}) = 239.1287 \text{ amu}$ و $M_{A+1} = 239.1249 \text{ amu}$ از این رو، مقدار Q واکنش گیراندازی برای است با $M_A(^{238}\text{U}) = 238.885 \text{ MeV}$ که در حدود 44 MeV از ارتفاع سد شکافت ^{239}U کمتر است. بنابراین نتیجه می‌گیریم که تا وقتی نوترون گیرافتاده انرژی جنبشی کافی، در حدی که کمینه فرایند لازم است، نداشته باشد شکافت تولید نمی‌شود. به تجربه معلوم شده است که کمینه انرژی جنبشی آزمایشگاهی نوترونها باید در حدود 1 MeV باشد تا شکافت ^{238}U صورت گیرد.

۷.۰.۸ همجوشی هسته‌ای

فرایندی که وارونه فرایند شکافت هسته‌ای است، همجوشی هسته‌ای نام دارد. در این فرایند دو هسته برخورد کننده به هم می‌پیوندند و یک هسته بزرگتر تشکیل می‌دهند. به دلیل دافعه

کولنی میان هسته‌ها، این هسته‌ها باید انرژی جنبشی مشخصی را برای غلبه بر سد پتانسیل کولنی داشته باشند تا بتوانند به قدر کافی به یکدیگر نزدیک شوند، به گونه‌ای که نیروهای هسته‌ای باعث ترکیب آنها شود. این مشکل در شکافت هسته‌ای وجود ندارد زیرا توترون قادر بار الکتریکی است و بنا بر این، حتی اگر انرژی جنبشی آن خیلی کوچک یا عالمابساوی صفر باشد، می‌تواند به هسته نزدیک شود. چون سد کولنی با عدد اتمی افزایش می‌یابد، همچو شی هسته‌ای در انرژیهای جنبشی معقول فقط در هسته‌های خیلی سبک با عدد اتمی یا بار هسته‌ای کم رخ می‌دهد.

اگر گونه انرژی جنبشی مورد نیاز را برای اینکه بتوانیم دو هسته با اعداد اتمی Z_1 و Z_2 را در تراس باهم قرار دهیم براورد می‌کنیم. هرگاه مقدار r در رابطه انرژی پتانسیل الکتریکی دوهسته ($E_p = Z_1 Z_2 e^2 / 4\pi\epsilon_0 r$) مساوی با مجموع شعاعهای هسته‌ای یاد رخدود 10^{-14} m باشد، در این صورت خواهیم داشت

$$E_p = 1.5 \times 10^5 Z_1 Z_2 \text{ eV} \approx 2.4 \times 10^5 Z_1 Z_2 \text{ MeV}$$

مقدار بالا ارتفاع سدپتانسیل و بنا بر این کمینه انرژی جنبشی نسبی اوایله دوهسته را که برای وقوع همچو شی ضروری است، بدست می‌دهد. هرگاه انرژی جنبشی ذرات برخورد کننده مساوی با یا بزرگتر از مقدار E_p نباشد، فرایند همچو شی نمی‌تواند رخ دهد. اما، در انرژیهای کمی کوچکتر از E_p نیز احتمال وقوع همچو شی با تفозд از سد پتانسیل وجود دارد. میانگین انرژی جنبشی سیستمی از ذرات که دمای آنها T است، از مرتبه kT یا در حدود

$$8 \times 10^{-5} T \text{ eV}$$

است که در آن T دمای مطلق است. بنا بر این انرژی 10^5 eV متناظر با دمایی در حدود 10^9 K است که به مراتب بزرگتر از دماهایی است که به نظر می‌رسد در مرکز خورشید وجود دارد. همچو شی یکی از مهمترین فرایندهایی است که در خورشید رخ می‌دهد و مهمترین چشممه انرژی آن نیز همین فرایند است. فرایند همچو شی درین تعداد نسبتاً کمی از هسته‌های سبک صورت می‌گیرد که انرژی آنها خیلی بالاتر از میانگین انرژی موجود در دمای خورشید است.

درنتیجه برای اینکه همچو شی هسته‌ای در تعداد زیادی از هسته‌ها واقعیت پیدا کند لازم است که هسته‌های برهم کنش کننده در دماهایی باشند که به مراتب از دماهایی تولید شده به وسیلهٔ حتی انرژی زاترین واکنشهای شیمیایی بیشتر است. در دماهای بسیار زیاد با مشکل محصور کردن ذرات برهم کنش کننده موافق هستیم، زیرا هیچ ماده شناخته شده‌ای نمی‌تواند چنین دماهایی را تحمل کند. ضمناً در این دماها، هسته‌ها (به دلیل برخورد) تمام الکترونهای اطراف خود را از دست می‌دهند و به اصطلاح لخت می‌شوند به گونه‌ای که ماده به صورت یک ترکیب خشی از هسته‌های باردار مشیت و الکترونهای منفی درمی‌آید که به

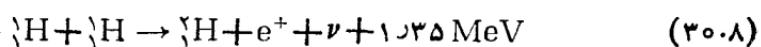
پلاسمای معروف است. برای مخصوص کردن ذرات از میدانهای مقناطیسی استفاده شده است. ضمناً هنگامی که شدت میدانهای مقناطیسی به سرعت افزایش یابد، پلاسما به صورت بی‌درود متراکم می‌شود و دمای آن افزایش می‌یابد تا اینکه همجوشی آغاز شود. چندین طرح مبتكرانه برای انجام این دو عمل، یعنی مخصوص و گرم کردن اجرا شده است.

همان‌طور که از شکل ۶.۷ دیدیم، در همجوشی هسته‌های سبک ($A < 20$) ارزی آزاد می‌شود، هنگامی که دوهسته سبک تر کیب می‌شوند و هسته سنتگیتری را تشکیل می‌دهند، ارزی بستگی هسته حاصل از مجموع ارزیهای بستگی دوهسته سبکتر بیشتر است و همین به آزادشدن ارزی منجر می‌شود. تحت شرایط مناسب، ارزی آزادشده در همجوشی در حدی است که می‌تواند هسته‌های دیگر را بر انگیخته کند و یک واکنش زنجیره‌ای راه بیندازد. با ساز و کاری شبیه به ساز و کار انفجار شیمیایی، واکنش زنجیره‌ای به صورت یک انفجار هسته‌ای در می‌آید اما در این مورد، به جای نیروهای الکترونی، انفجار از نیروهای هسته‌ای ناشی می‌شود. واکنش زنجیره‌ای می‌تواند تحت شرایط کنترل شده‌ای نیز رخ دهد، اگرچه تاکنون هیچ راکتور همجوشی کاملاً رضایتبخشی برای این کار ساخته نشده است. به عنوان ساده‌ترین واکنش همجوشی می‌توان از گیراندانی نوترون به وسیله پروتون (یا هسته هیدروژن) نام برد که به تشکیل یک دوترон منجر می‌شود

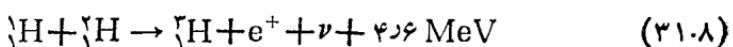


بزرگترین مزیت این واکنش آن است که در آن هیچ سد پتانسیل الکترونی وجود ندارد تا ذره بر آن غلبه کند. همان‌طور که در بخش بعد خواهیم دید، دانشمندان معتقدند که این واکنش همجوشی نقش بسیار مهمی در مراحل اولیه تحول و نکمال تدریجی جهان ایفا کرده است. اما، در حال حاضر، به دلیل نبود تعداد کافی نوترون آزاد، این واکنش همجوشی نسبتاً بی‌اهمیت است. با وجود این هنگامی که نوترونهای حاصل از یک راکتور هسته‌ای در داخل ماده هیدروژنی، مانند آب یا پارافین، پخش می‌شوند، واکنش (29.8) رخ می‌دهد.

واکنش همجوشی ساده دیگر، واکنش میان دو پروتون است. چون هسته دوپروتونی وجود ندارد، این فرایند با تبدیل یکی از پروتونها به یک نوترون (که بهای ارزی بستگی دوترون حاصل تمام می‌شود) و گسیل یک پوزیtron و یک نوترون همراه خواهد بود. یعنی



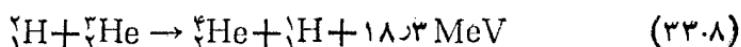
سومین واکنش همجوشی مهم نیز واکنش میان هیدروژن و دوتربیوم است که به هسته توپیوم منجر می‌شود



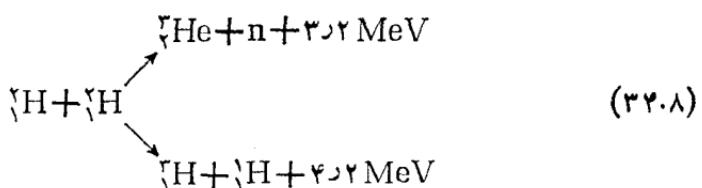
واکنشی که سطح مقطع آن بزرگ است و مقدار بسیار زیادی انرژی نیز آزاد می‌کند، واکنش میان دوترون و تریتون است



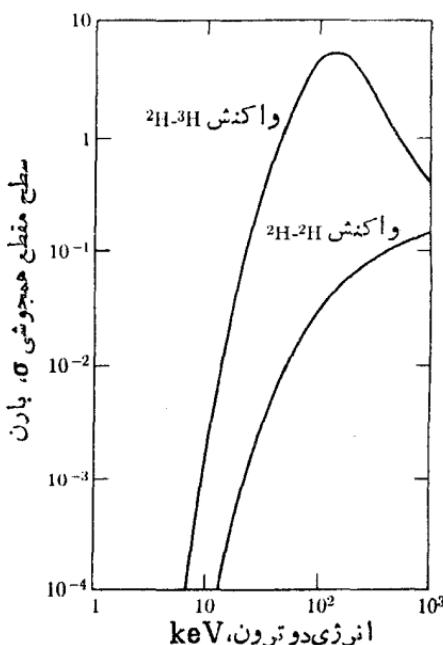
واکنش ممکن دیگر همچو شی دوترون و واکنشی است که شامل ^3He است، یعنی



با این حال، چون تریتون و ^3He به راحتی دسترس پذیر نیستند، همچو شی دوترون و یا دوترونها از اهمیت عملی بیشتری برخوردار است. مزیت دیگر این واکنش آن است که در آن تنها یک نوع هسته به کار می‌رود. محصولات حاصل ممکن است متفاوت باشند. به عنوان مثال، دو محصول متفاوت که احتمال وقوع آنها یکسان است عبارت اند از



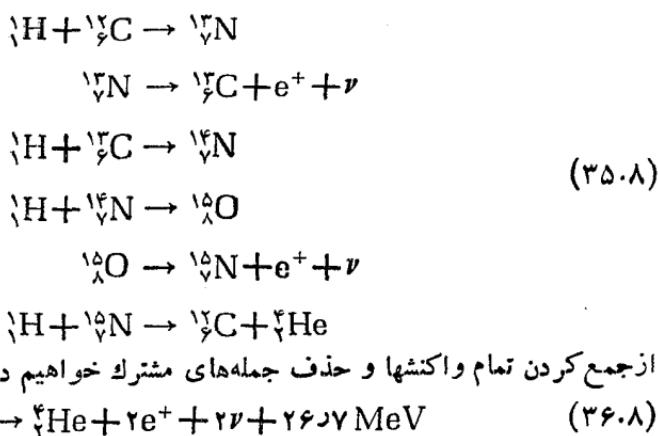
سطح مقطع فرایندهای (32.8) و (33.8) در شکل ۲۰.۸ نشان داده شده است.



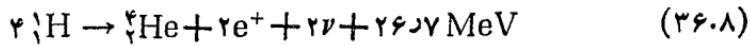
شکل ۲۰.۸ سطح مقطع‌های واکنش‌های همچو شی دوترون-دوترون و دوترون-تریتون بر حسب تابعی از انرژی دوترون.

با آنکه انرژی آزاد شده در یک واکنش همجوشی منفرد به مراتب کوچکتر از انرژی آزاد شده در یک واکنش شکافت منفرد است، انرژی به ازای جرم واحد آن به مراتب بزرگتر است (ذیسرا دوتربیوم یک سوخت خیلی سبک است). برای واکنش همجوشی دوتربیوم-دوتربیوم، انرژی در حدود 10^{14} J/kg از سوخت است که بیشتر از دو برابر مقدار متناظر در شکافت اورانیوم است. بدلیل فراوانی نسبی دوتربیوم (تقریباً یک اتم دوتربیوم به ازای حدود ۷۵۰۰ اتم هیدروژن)، و نیز هزینه نسبتاً کم استخراج دوتربیوم از آب (در حدود ۲۵ ریال به ازای هر گرم)، داشتمدنان پیشگویی می‌کنند که هر گاه طرحهای مربوط به همجوشی کنترل شده به مرحله اجرا در آید، فرایند همجوشی می‌تواند به یک منبع تقریباً نامحدود انرژی تبدیل شود.

واکنشهای همجوشی منشأ انرژی خورشید و ستاره‌های دیگر هستند. به عنوان یکی از مهمترین فرایندهای همجوشی می‌توان از چرخه کربن یا چرخه بت نام برد که معادل است با همجوشی چهار پروتون به یک هسته هلیوم. چرخه مزبور طی مراحل زیر صورت می‌گیرد

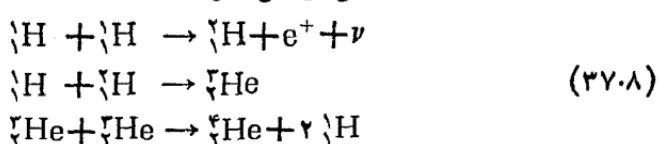


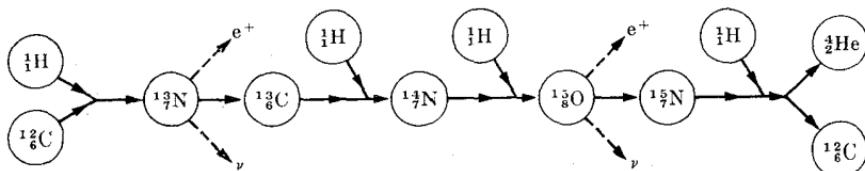
از جمع کردن تمام واکنشها و حذف جمله‌های مشترک خواهیم داشت



انرژی خالص آزاد شده در فرایند مساوی با 262 MeV یا در حدود 10^{14} J/kg از ${}^1\text{H}$ مصرف شده است. توجه کنید که اتم کربن به عنوان یک نوع کاتالیزور عمل می‌کند، ذیسرا در انتهای چرخه مجدد بدون تغییر ظاهر می‌شود. زمان لازم برای اینکه یک اتم کربن این چرخه را در خورشید طی کند در حدود $10^6 \times 6$ سال است. در شکل ۲۱.۸ چرخه مزبور به صورت طرح وار نشان داده شده است.

واکنش همجوشی دیگری که در ستاره‌ها صورت می‌گیرد چرخه پروتون-پروتون یا چرخه کربیشفیلد است که شامل مراحل زیر است



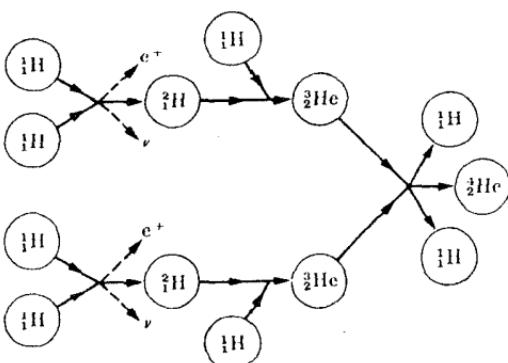


شکل ۲۱۰۸ چرخه کربن.

از ترکیب مناسب این واکنشها نیز مجدداً معادله (۳۶.۸) نتیجه می‌شود. دوره چرخه پروتون-پروتون در خورشید در حدود $10^9 \times 3$ سال است. در شکل ۲۰.۸ چرخه مزبور به صورت طرح وار نشان داده شده است

همان‌طور که در بخش بعد خواهد آمد، اختنافیزیکدانان معتقدند که در حال حاضر، در خورشید و ستارگانی با ساختار مشابه آن، چرخه پروتون-پروتون بر چرخه کربن غلبه دارد، ولی در بسیاری از ستارگان جوانتر، وضعیت عکس است، یعنی چرخه کربن از اهمیت بیشتری برخوردار است. ضمناً عقیده بر آن است که در ستارگان پیر تر که دماهای آنها بسیار بالاتر است، انواع دیگر واکنشهای همجوشی نیز صورت می‌گیرد.

برآورد شده است که فرایند (۳۶.۸) در خورشید با آهنگ $10^{11} \text{ kg s}^{-1}$ به وقوع می‌پیوندد و در آن هیدروژنهای بهم جوش می‌خورند و هلیوم تولید می‌کنند. مقدار انرژی آزاد شده در این فرایند برابر $W = 10^{25} \times 3.7 \times 10^{14} \text{ W}$ است که از این مقدار، تنها در حدود $W = 10^{14} \times 10^{14}$ (اکثر آن به صورت تابش الکترومغناطیسی) به کره زمین می‌رسد. این مقدار هنوز هم حدود 10^5 مرتبه بزرگتر از تمام قدرتهای صنعتی ایجاد شده در روی زمین است.

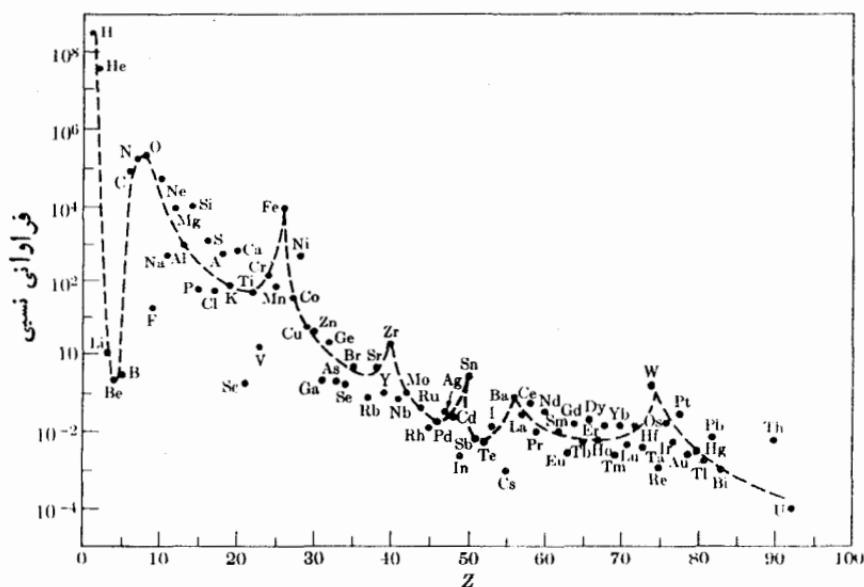


شکل ۲۲۰۸ چرخه پروتون-پروتون.

۸.۸ منشأ عناصر

اکنون سؤال جالب و مهمی را در باره منشأ عناصر بررسی می کنیم. منظور از منشأ مازوکاری است که بدوسیله آن (بافرض وجود ماده اولیه مشخص) ترکیب فعلی عالم حاصل شده است. آنچه در اینجا می آید صرفاً حاصل تفکر و اندیشه است، زیرا شواهد موجود برای تحلیل کامل این رویداد کافی نیست.

یکی از سرنخهایی که ما برای این نتیجه گیری از آن استفاده کرده ایم فراوانی نسبی عناصر شیمیایی متفاوت موجود در جهان (شکل ۲۳.۸) و ترکیب ایزوتوپی آنهاست. همان طور که از روی شکل دیده می شود، هیدروژن از جمله فراوانترین عناصر است و پس از آن هلیوم قرار دارد. بعداز یک سقوط ناگهانی در فراوانی که متناظر با لیتیوم، بر لیوم، $A > 10^8 Z > 35$ یا $Z = 92$ بحضور هموار درمی آید که البتہ با چند بیشینه قابل توجه خصوصاً برای آهن و نوکلیدهای مجاور آن همراه است. این عناصر در $Z = 92$ متوقف می شوند. زیرا تعداد هسته های موجود با $Z = 92$ اساساً مساوی با صفر است، اگرچه در آزمایشگاه توانسته اند عناصر $Z = 103$ را به طور مصنوعی تولید کنند. از نظر ترکیب ایزوتوپی نیز عناصر سبکتر از لحاظ ایزوتوپهای پایداری که تعداد کمتری نوترون دارند غنی هستند، در حالی که هسته های سنگینتر، از لحاظ ایزوتوپهایی که تعداد نوترونهای آنها بیشتر است غنی اند.



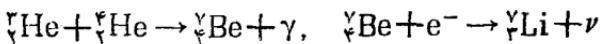
شکل ۲۳.۸ فراوانی عناصر در کیهان.

۱. تاکنون توانسته اند عناصر $Z = 108$ را در آزمایشگاه مشاهده کنند. س.م.

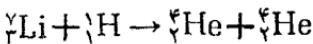
ضمناً هسته‌های با $A=4$ زوج فراوانتر از هسته‌های با $A=5$ فردند. جالب توجه این است که هیچ هسته‌ای با $A=8$ یا $A=5$ در طبیعت یافت نشده است.

فر اواني نسبی و ترکیب ایزوتوپی به دست آمده نه تنها در نمونه‌های استخراج شده از قسمتهای مختلف واعماق مختلف پوسته سخت زمین، بلکه حتی در نمونه‌های به دست آمده از شهاب‌سنگ‌ها که از فضای خارج به سطح زمین سقوط می‌کنند نیز یکسان است. چنین ترکیب ثابتی نشان می‌دهد که، حداقل در کهکشان ما، همگی عناصر در فرایند تقریباً یکسانی تشکیل شده‌اند. تخمین زده شده است که «زمان صفر» این فرایند در حدود $10^9 \times (8 \pm 2)$ سال قبل رخ داده است. این عدد با درنظر گرفتن نکات مختلف اختر فیزیکی از قبیل سرعت کهکشانهای دورشونده و نیز با تحلیل زنجیره‌های پرتوzای طبیعی به دست آمده است.

نظریه‌های مختلفی برای توضیح ترکیب کلی عالم پیشنهاد شده است، اما هیچ‌کدام کاملاً رضایت‌بخش نبوده است. در مقبولترین نظریه^۱ فرض می‌شود که عناصر تحت شرایط متغیری در ستارگان باهم ترکیب می‌شوند. توالي رویدادها در این نظریه به صورت زیر است: فرض کنید که در آغاز (یعنی در «زمان صفر») جرم بسیار بزرگی از هیدروژن گازی (شاید با چند نوترон آزاد) وجود داشته باشد. تحت افت و خیزهای آماری و بر هم کنش گرانشی، مقداری از این هیدروژن ممکن است به صورت خوشها (یاستارگان) منقبض شود و به چگالی از مرتبه 10^5 kg m^{-3} برسد. در فرایند انقباض، تبدیل ابرهای پتانسیل گرانشی به انرژی جنبشی دمای گاز را افزایش می‌دهد (در حدود 10^7 K). در چنین دماهایی چرخه پرتون-پرتون معادله (37.8) امکان پذیر می‌شود. از این‌رو، تشکیل هلیوم آغاز می‌شود. با واکنشهای محصول چرخه پرتون-پرتون نیز این امکان ایجاد می‌شود که مقادیر نسبتاً کمی از هسته‌های با جرم اتمی بالاتر هم تشکیل شوند. به عنوان مثال، از طریق فرایند زیر تشکیل می‌شود



قسمتی از لیتیوم از طریق واکشن زیر مجدداً به هلیوم تبدیل می‌شود



واکنشهای همجوشی دیگر از قبیل (29.8) ، (31.8) ، و (33.8) نیز می‌توانند با مقدار خیلی کمتری، به وقوع پیوندند.

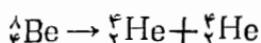
چون هلیوم سنگینتر از هیدروژن است، هسته‌های هلیوم حاصل از چرخه پرتون-پرتون بر اثر گرانش به مرکز (یا مغز) ستاره انتقال می‌یابند. بنابراین چگالی در مغز ممکن است حتی تامقدار 10^8 kg m^{-3} نیز افزایش یابد. افزایش حاصل در انرژی جنبشی هسته‌های هلیوم در مغز باعث می‌شود که دمای مغز (حتی تا مقادیر 10^8 K) افزایش یابد.

۱. این نظریه را به فاولر (Fowler)، هویل (Hoyle)، بربریج (Burbridge)، و گرین-اشتین (Greenstein) و دیگران نسبت می‌دهند.

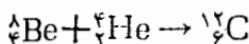
دمای سطح ستاره‌ای که در داخل آن مقدار زیادی هسته‌های هلیوم انباسته شده است، افزایش می‌یابد و سپس رنگ آن نیز تغییر می‌کند. افزایش در دما و چگالی هسته‌های هلیوم در مغز سبب بالا بردن امکان ایجاد ${}^4\text{Be}$ از طریق واکنش همجوشی هلیوم می‌شود یعنی



که در حدود 10^{-16} ثانیه بعد به صورت زیر واپاشیده می‌شود



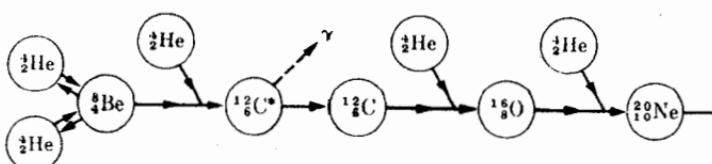
با این حال، تحت غلظت نسبتاً زیاد هلیوم، برای دیگر هسته‌های هلیوم این امکان وجود دارد که قبل از وقوع این واپاشی، گیر بیفتند و واکنش زیر را نتیجه دهند



متناوباً، محصولات میانی موجود در زنجیره پروتون-پروتون (یعنی ${}^2\text{H}$ و ${}^3\text{He}$) ممکن است جذب بریلیوم شوند و به ترتیب ${}^{10}\text{B}$ و ${}^{11}\text{C}$ را (در مقادیری خیلی کمتر از مقدار ${}^{12}\text{C}$) تشکیل دهند. ضمناً واکنشهای دیگری نیز با احتمال وقوع کمتر ممکن است رخ دهند و سایر عناصر سبک را تشکیل دهند.

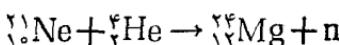
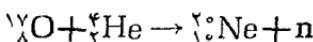
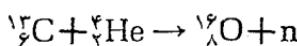
زنجیره رویدادهایی که شرح آنها در بالا آمد نشان می‌دهد که چطور می‌توان از گافهای در $A=5$ و $A=8$ گذر کرد. ضمناً این ساز و کارمی تواند کمیابی لیتیوم، بریلیوم، و بور را توجیه کند و فراوانی نسبتاً زیاد ${}^{12}\text{C}$ را نیز توضیح دهد. با همین فرایند گیر اندازی هلیوم، تشکیل هسته‌های متواالی سنگیتری از قبیل ${}^{16}\text{O}$ ، ${}^{20}\text{Ne}$ ، و دیگر هسته‌ها امکان پذیر می‌شود. تنها محدودیت در مردم دیگر اندازی هلیوم مر بوط به مقدار انرژی لازم برای هسته‌های هلیوم به منظور غلبه بر دافعه کولنی هسته سنگیتر است. شکل ۲۴.۸، نمایش طرح وار سری رویدادهای پیش‌بینی شده به وسیله این نظریه را که از گیر اندازی هلیوم (یا سوختن آن) حاصل می‌شود نشان می‌دهد.

باتولید هسته‌های سنگیتر، مقادیر بیشتری هلیوم مصرف و انقباض گرانشی بیشتری برای ستاره ایجاد می‌شود. این عمل سبب می‌شود که چگالیهای ناحیه مغز حتی تا مرتبه 10^9 kg m^{-3} نیز افزایش یابد (با افزایش متناظری در انرژی جنبشی هسته‌ها و دما مغز که به حدود 10^9 K می‌رسد). تحت این شرایط که چگالی خیلی زیاد و دماغیلی بالاست،



شکل ۲۴.۸ فرایند سوختن هلیوم،

وقوع واکنشهای هسته‌ای دیگری نیز امکان پذیر است که می‌توانند هسته‌های با عدد جرمی بالاتر را تولید کنند (تاگروه آهن، یعنی در حدود $A=65$ ، ولی نه بالاتر از آن زیرا محدود بیهای انرژی توصیف شده این امکان را فراهم نمی‌کنند). گاهی ممکن است، از طریق واکنشهای α (نوترونهای آزاد تولید شوند. واکنشهای مربوط عبارت‌اند از



این نوترونها همراه با بعضی نوترونهای اولیه که به پروتونها و اپاژیده نشده‌اند، می‌توانند، با گیراندازی نوترон (به جای گیراندازی ذرات باردار) در تولید هسته‌های با اعداد جرمی بالاتر، یعنی بالاتر از گروه آهن، شرکت کنند. در موارد زیادی، واکنشهای گیراندازی نوترون به‌واپاشی β^- منجر می‌شوند (همان‌طور که قبلاً دیدیم، هر بار که هسته‌ای تعداد زیادی نوترон کسب کند، از طریق گسیل الکترون و اپاژیده خواهد شد)، پس از واپاشی β^- ، عدد اتمی هسته حاصل زیادتر می‌شود و بنابراین زنجیره می‌تواند به طرف مقادیر بالاتر Z پیش برود. البته با گذشت زمان، تعداد نوترونهای آزاد کاهش می‌یابد و این خود می‌بین این واقعیت است که چرا فراوانی عناصر سنگینتر نسبت‌آ کمتر است زیرا تولید عناصر سنگینتر کلاً به گیراندازی نوترون وابسته است. چون «آتش گیری» اولیه هر ستاره مبنی بر یک افت و خیز آماری است، انتظار نمی‌رود که تمام ستارگان موجود در عالم، رشته‌های بی‌ را با آهنگ یکسان طی کرده باشند و می‌توان گفت که در حال حاضر، ستارگان در مراحل مختلفی از تکامل خود قرار دارند. اساساً، خورشید نیز هنوز در مرحله اول تکامل خود قرار دارد و تصور می‌رود که ترکیب آن به صورت $18.1\% \text{H}_2, 76.1\% \text{He}, 0.7\% \text{Li}$ در صد هیدروژن، $0.17\% \text{C}$ در صد هیلیوم، و 0.05% در صد از بقیه عناصر باشد. ستارگانی که، هم‌اکنون چرخه پروتون - پروتون فرایند غالب در آنهاست، مقادیرگان (شتنه احصی نامیده می‌شوند و آن دسته از ستارگان که، در آنها مهترین فرایند سوختن هیلیوم است، به دلیل رنگشان به غولهای سرخ معروف هستند. تصور می‌رود که در بسیاری از ستارگان، سه مرحله ترکیب و در هم آمیختن هسته‌ها که این نظریه پیشگویی می‌کند به صورت همزمان در حال وقوع باشد. بدین ترتیب که هیدروژن در سطح می‌سوزد و واکنشهای هیلیوم در لایه میانی (و داغتر) بدوقوع می‌پیوندند و بالاخره، عناصر سنگین در مغز خیلی داغتر ستاره تشکیل می‌شوند. ستارگانی که طبق پیشگویی این نظریه تکامل می‌یابند به ستارگان نسل اول معروف‌اند.

گاهی، ناپایداریهای حاصل در خلال تحول و نیز پیرشدن یک ستاره ممکن است منجر به پرتاب مقداری ماده از قسمت داخلی ستاره به فضای میان‌ستاره‌ای شود. این مواد با هیدروژن متفاوت نشده و با گرد و غبار فضای خارجی‌تر مخلوط می‌شوند. انقباض قسمتی از این مخلوط‌ها پس از گذشت زمان طولانی می‌تواند ستارگان نسل دوم و یا نسل بعدی را تولید

کند. در این ستارگان جوانتر است که چرخه کربن، یعنی معادله (۳۵.۸)، نقش بسیار مهمی ایفا می‌کند.

نظریه مربوط به منشأ عناصر خیلی پیچیده‌تر از آن است که در اینجا به طور خلاصه عنوان شد. آنچه در اینجا گفته شد تنها می‌تواند در حدی باشد که دانشجو را به ارزش و اهمیت ایده‌های کشف شده در این زمینه جالب فیزیک آگاه کند.

مسائل

۱۰۸ نیمه عمر Sr^{90} برابر با ۲۸ سال است. تعیین کنید: (الف) ثابت فروپاشی Sr^{90}
 (ب) فعالیت یک میلی گرم Sr^{90} بر حسب کوری و نیز به صورت هسته‌ها در ثانیه، (ج)
 زمان لازم برای اینکه یک میلی گرم از آن به $250 \mu\text{g}$ کاهش یابد و (د) فعالیت پس از
 گذشت این زمان.

۱۰۹ فعالیت یک نمونه تازه تهیه شده از ماده پرتوژابی که به توکلید پایداری واپاشیده می‌شود، هر ۲۰ ثانیه اندازه‌گیری می‌شود. نتایج اندازه‌گیری شده (بر حسب Ci^{m}) که از لحظه ۰ به بعد به دست آمده به صورت زیر است: $20.43; 19.41; 19.40; 20.44; 22.41; 22.42; 22.48; 22.50$ (الف) منحنی لگاریتم طبیعی فعالیت بر حسب زمان را رسم کنید. (ب) ثابت فروپاشی و نیمه عمر نمونه را به دست آورید. (ج) چه تعداد هسته پرتوزا در زمان ۰ در نمونه وجود داشته است.

۱۱۰ نمونه‌ای از دو ماده پرتوژای متفاوت تشکیل شده است که نیمه عمر آنها به ترتیب ۲ ساعت و ۲۵ دقیقه است. در آغاز، یک میلی کوری از ماده اول و ۹ میلی کوری از ماده دوم وجود دارد. (الف) با به کار بردن کاغذ نیم لگاریتمی، فعالیت هر ماده و نیز فعالیت کل نمونه را بر حسب تابعی از زمان رسم کنید. (ب) در چه زمانی فعالیت کل مساوی با یک میلی کوری می‌شود؟ (ج) در چه زمانی فعالیت ماده با نیمه عمر کوتاه‌تر به ۱ درصد فعالیت ماده با نیمه عمر طولانی‌تر می‌رسد؟

۱۱۱ فعالیت ماده‌ای مرتباً در هر ۳۵ ثانیه اندازه‌گیری می‌شود. مقادیر به دست آمده (بر حسب شمارش در دقیقه) به صورت زیر است: $11.67; 11.11; 11.44; 11.46; 11.47; 11.48; 11.49; 11.50$ (الف) لگاریتم فعالیت را بر حسب زمان رسم کنید. (ب) تعیین کنید چه تعداد مواد پرتوزا حضور داشته و نیمه عمر و ثابت فروپاشی هر کدام چقدر بوده است. [داهنماهی: ابتدا، با امتداد دادن دم منحنی در خط مستقیمی که به طرف زمان صفر می‌رود، فعالیت ماده با نیمه عمر طولانی‌تر را کم و فعالیت با قیمانده را رسم کنید. این عمل را آنقدر ادامه دهید تا به یک خط مستقیمی بررسید که مربوط به ماده با نیمه عمر کوتاه‌تر است.]

۵۰۸ نشان دهد که عمر متوسط، یک ماده پرتوزا از رابطه زیر به دست می‌آید

$$T_{\text{ave}} = \frac{1}{N_0} \int_{N_0}^{\infty} t dN$$

$$= \frac{1}{\lambda}$$

۶۰۸ مثال ۲۰۸ را با این فرض حل کنید که در آغاز تعداد N_0 هسته پرتوزا وجود دارد و خصوصاً حالتها را در نظر بگیرید که در آن $N > g/\lambda$ است.

۷۰۸ با توجه به مثال ۳۰۸ نشان دهد که تعداد هسته‌های ماده C (نوکلئید پایدار) بر حسب تابعی از زمان با رابطه زیر داده می‌شود

$$N_C = \frac{N_{A_0}}{\lambda_B - \lambda_A} \times [\lambda_B(1 - e^{-\lambda A'}) - \lambda_A(1 - e^{-\lambda B'})]$$

۸۰۸ با توجه به مثال ۴۰۸ نشان دهد زمانی که به ازای آن تعداد هسته‌های ماده B به بیشینه مقدار خود برسد مساوی است با

$$\frac{\ln(\lambda_B/\lambda_A)}{\lambda_B - \lambda_A}$$

۹۰۸ یک حلقة پیستون فولادی به جرم g ۲۵ در داخل یک رآکتور هسته‌ای در معرض تابش قوار می‌گیرد. و فعالیت آن به mCi ۹۰۹ می‌رسد. (این فعالیت مربوط به نوکلئید ^{59}Fe است که نیمه‌عمر آن برابر است با $10^9 \times ۱۰^۹ \text{ s} = ۳۹۰$ سال). دور روز بعد، حلقة پیستون در داخل یک موتور آزمایشی نصب می‌شود. پس از گذشت آزمایش ده روزه، روغن موتور جمع آوری و به منظور بررسی فعالیت ^{59}Fe بررسی می‌شود. نتیجه بدست آمده نشان می‌دهد که میانگین فعالیتی به مقدار $10^2 \times ۱۰^8 \text{ s} = ۱۰^9$ فروباشی در ثانیه برای 200 cm^3 از نمونه روغن وجود دارد. با درنظر گرفتن اینکه ظرفیت روغن موتور مساوی با ۶ لیتر است، جرم آهن فرسوده شده (یا از بین رفته) حلقة پیستون را بدست آورید.

۱۰۸ فعالیت کربن موجود در نمونه‌های زنده برابر $\mu\text{Ci} ۵۵۷$ در μCi به ازای هر کیلو گرم است که از ^{14}C ناشی می‌شود. فعالیت زغال چوب بدست آمده از محل آتش یکی از اردوگاههای سرخ پوستان نیز برابر 10^5 Ci kg^{-1} است. با در نظر گرفتن اینکه نیمه‌عمر ^{14}C در حدود ۵۷۶۰ سال است، سالی را که برای آخرین بار این اردوگاه مورد استفاده قرار گرفته است را محاسبه کنید.

۱۱۰۸ لگاریتم ثابت فروپاشی را بر حسب انرژی واپاشیهای آلفای داده شده در جدول ۱۰۸ رسم کنید. نشان دهد که نقاط تقریباً درامتداد یک خط مستقیم قرار می‌گیرند، به گونه‌ای که $\log \lambda = aE_\alpha + b$ را برای بهترین تناسب تعیین کنید.

۱۲۰۸ انرژی ذره آلفای رها شده از Nd^{140} را هنگامی که به Ce^{140} واپاشیده می‌شود محاسبه کنید. ضمناً انرژی پس زنی هسته دختر را نیز به دست آورید. جرم سکون این هسته‌ها به ترتیب برابر است با 143.91054 amu و 139.9054 amu .

۱۳۰۸ یک برخورد کشسان میان ذره آلفا و یک هسته به جرم نامشخص در داخل اتاق ابر مشاهده می‌شود. ذره آلفا تحت زاویه 55° از راستای اولیه خود منحرف می‌شود و هسته مسیری را طی می‌کند که زاویه آن با راستای فرودی 35° است. جرم هسته را به دست آورید.

۱۴۰۸ برد، R ، ذرات آلفا در هوا و انرژیهای ذره آلفا، E ، با رابطه تجزیی $R = 5.518E^{3/2} \text{ m}$ به یکدیگر مربوط می‌شوند که در آن E بر حسب MeV است.
 (الف) برای انرژیهای ذره آلفایی که در شکل ۸.۸ نشان داده شده است، برد ذرات آلفایی گسیل شده را هنگامی که Bi^{211} واپاشیده می‌شود تعیین کنید.
 (ب) واپاشی آلفایی Po^{212} در اتاق ابر مشاهده و چهار برد 115.2 ، 115.0 ، 95.7 و 85.1 رسانیمتر اندازه گیری می‌شود. انرژیهای این ذرات آلفا را محاسبه کنید (شکل ۹.۸).

۱۵۰۸ طیف واپاشی آلفای حاصل از Ra^{226} ساختار سه تایی دارد که در آن، انرژیهای ذرات آلفا برابر است با 4.777 ، 4.593 و 4.342 MeV . با فرض آنکه نوکلید دختر Rn^{222} در حالت پایه و دو حالت برانگیخته تشکیل شده است، نمودار تراز انرژی را رسم کنید و گسیل پرتوی گاما می وابسته به گذار را نشان دهید.

۱۶۰۸ مدهای ممکن واپاشی K^{40} ، که جرم سکون آن 39.9640 amu است، را نشان دهید و انرژی موجود برای هر فرایند ممکن را محاسبه کنید.

۱۷۰۸ بدکمک اندازه گیریهای جرم نشان دهید که Cu^{64} می‌تواند واپاشی β^+ و β^- یا گیراندازی الکترون را انجام دهد. به تجربه می‌دانیم که Cu^{64} نیمه عمر 125.8 ساعت را با 39 درصد بتای منفی، 19 درصد بتای مثبت، و 42 درصد گیراندازی الکترون دارد. انرژی موجود برای هر یک از این سه فرایند را محاسبه کنید.

۱۸۰۸ (الف) نشان دهید که Be^7 با گیراندازی الکترون واپاشیده می‌شود. جرم سکون این هسته برابر 16.929 amu است. (ب) انرژی و تکانه نوتريئو و هسته دختر Li^7 را محاسبه کنید.

۱۹۰۸ بیشینه انرژی الکترون در واپاشی β^- هسته H^3 را محاسبه کنید.

۲۰۰۸ از واپاشی β^+ هسته O^{14} ، هسته دختر N^{14} ایجاد می‌شود که غالباً (بیشتر از 99 درصد موارد) در حالت برانگیخته قرار دارد. به کمک اطلاعات تجربی داده شده در شکل ۱۰.۸ (ب) و با در نظر گرفتن این واقعیت که جرم سکون N^{14} برابر 14.003074 amu

است، جرم O^{14} را محاسبه کنید.

۲۱۰.۸ جرم‌های ایزوبارهای با $A=40, 64, 134$ را بر حسب Z رسم کنید. زنجیرهای ممکن و اپاشیهای β و نیز پایدارترین توکلیدها را نشان دهید. با اتصال مقادیر بالاتر و پایینتر به یکدیگر، که از توکلیدهای پایدار آغاز می‌شود، نشان دهید که خطوط رابط به صورت سهمی هستند. جدایی جرم میان این دو خط را اندازه‌گیری کنید و نشان دهید که با جملهٔ تصحیح فرد-زوج معادله (11.7) یعنی

$$\delta = \pm 34 A^{-3/4} \text{ MeV}$$

سازگاری دارد.

۲۲۰.۸ توزیع انرژی الکترونها در واپاشی β را، که با معادله (21.8) داده می‌شود، برای $E_{\gamma} = 1524 \text{ MeV}$ ترسیم و با شکل 11.8 (ب) مقایسه کنید.

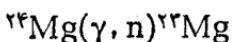
۲۳۰.۸ معادلات واکنش هسته‌ای زیر را با گذاشتن توکلید یا ذره مناسب در محلهایی که با X مشخص شده‌است، تکمیل کنید

$^{15}\text{P}(\gamma, n)X$	ب)	$^{27}\text{Al}(n, \alpha)X$	الف)
$^{14}\text{C}(X, \alpha)^{14}\text{Be}$	د)	$^{15}\text{P}(\text{d}, \text{p})X$	ج)
$^{115}\text{In}(\text{n}, \gamma)X$	و)	$^{10}\text{B}(\gamma, X)^{10}\text{Be}$	ه)
$^{59}\text{Co}(\text{n}, X)^{57}\text{Co}$	ح)	$^{58}\text{Ni}(\text{p}, \text{n})X$	ز)

۲۴۰.۸ کاستی جرم هر هسته به صورت $\Delta = A - M$ تعریف می‌شود که در آن، A عدد جرمی و M جرم هسته‌ای بر حسب amu است. مقدار Q واپاشی β^- و β^+ و واکشن $M_i(m_i, m_f)M_f$ را بر حسب مقدار کاستی جرم Δ برای هر یک از ذرات موجود بیان کنید. [دهنمایی: به مثالهای 4.8 و 5.8 مراجعه کنید].

۲۵۰.۸ ذره‌ای به جرم m_i با انرژی جنبشی E_k (در چارچوب مرجع آزمایشگاه) با هسته‌ای به جرم M_i که در آغاز در این چارچوب در حال سکون قرار دارد برخورد می‌کند. نشان دهید که (الف) انرژی جنبشی کل سیستم در چارچوب مرجع مرکز جرم برآبر است با $E_k M_i / (M_i + m_i)$. (ب) انرژی کل موجود برای واکنش $M_i(m_i, m_f)M_f$ برای است با $Q + E_k M_i / (M_i + m_i)$. (ج) انرژی جنبشی آستانه m_i در چارچوب مرجع آزمایشگاه (هنگامی که Q منفی است) برابر است با $Q(M_i + m_i) / M_i$. در این مسئله، ذرات را غیر نسبیتی در نظر گیرید.

۲۶۰.۸ برای واکنش فوتوفتوهسته‌ای زیر



انرژی آستانه فوتون را تعیین کنید. جرم‌های سکون نوکلیدهای مادر و محصول به ترتیب برابرند با 23998504 و 2299412 amu.

۲۷۰۸ دستگاه شتابدهنده مشخصی می‌تواند ذرات با یک واحد بار را تا انرژی 2MeV و ذرات با دو واحد بار را تا انرژی 4MeV شتاب دهد. هرگاه ^{12}C با پروتونها، دوترونها، و ذرات آلفای حاصل از این دستگاه بمباران شود چه واکنشهایی را می‌توان مشاهده کرد؟

۲۸۰۸ از بمباران ^{7}Li با پروتونها 75 MeV دو ذره آلفا قوی‌تر می‌شود که انرژی جنبشی هر کدام برابر 9 MeV است. (الف) مقدار Q واکنش را محاسبه کنید. (ب) اختلاف میان انرژی جنبشی کل ذرات آلفا و انرژی جنبشی پروتون اولیه را در چارچوب مرجع آزمایشگاه محاسبه کنید.

۲۹۰۸ جرم سکون ^{27}Al مساوی با 2698154 amu است. جرم هسته‌های محصول واکنشهای زیر را به دست آورید

$$(الف) Q = 7722 \text{ MeV}, \quad ^{27}\text{Al}(n, \gamma)^{28}\text{Al}$$

$$(ب) Q = 594 \text{ MeV}, \quad ^{27}\text{Al}(p, \alpha)^{24}\text{Mg}$$

$$(ج) Q = 497 \text{ MeV}, \quad ^{27}\text{Al}(d, p)^{28}\text{Al}$$

$$(د) Q = 693 \text{ MeV}, \quad ^{27}\text{Al}(d, \alpha)^{25}\text{Mg}$$

۳۰۰۸ نشان دهید که مقدار Q واکنش هسته‌ای $M_i(m_i, m_f)M_f$ از رابطه زیر به دست می‌آید

$$Q = E_f \left[1 + \left(\frac{m_f}{M_f} \right) \right] - E_i \left[1 - \left(\frac{m_i}{M_i} \right) \right]$$

که در آن E_i انرژی جنبشی ذره فرودی و E_f انرژی جنبشی ذراتی است که تحت زاویه 90° نسبت به راستای ذره فرودی مشاهده می‌شوند.

۳۱۰۸ برای واکنشهای زیر، انرژی آستانه پرتابه در چارچوب مرجع آزمایشگاه را به دست آورید.

$$(الف) ^{16}\text{O}(n, \alpha)^{17}\text{O}, \quad (ب) ^{13}\text{C}(p, \alpha)^{14}\text{N}$$

فرض کنید هسته هدف درحال سکون است.

۳۲۰۸ نمونه‌ای از سیلیسیوم طبیعی با باریکه دوترونی به انرژی 50 MeV بمباران می‌شود. (الف) تمام واکنشهای ممکنی را بنویسید که در آنها، یک پروتون یا یک ذره آلفا به صورت ذرات پرتاب شده ظاهر می‌شوند. (ب) در هر حالت، انرژی جنبشی ذره پرتاب شده

در چارچوب مرجع مرکز جرم و بیشینه و کمینه انرژی جنبشی آن در چارچوب مرجع مرکز جرم را به دست آورید.

۳۴۰.۸ در انرژیهای نسبتاً پایین (گرمایی)، سطح مقطع گیراندازی نوترон برای بسیاری از مواد با سرعت نوترон نسبت عکس دارد و به نام قانون $1/7$ معروف است. منحنی لگاریتم سطح مقطع نوترون گرمایی بر حسب انرژی جنبشی نوترон به چه صورت ظاهر می‌شود؟

۳۴۰.۸ با توجه به اینکه سطح مقطع گیراندازی ^{197}Au برای نوترونها از قانون $1/7$ پیروی می‌کند (مسئله ۳۳۰.۸)، و سطح مقطع گیراندازی آن برای نوترونهای گرمایی (5025 eV) مساوی با 99 b است، سطح مقطع جذب ^{197}Au را برای نوترونهای 150 eV به دست آورید. چه ضخامتی از ورقه طلا می‌تواند 25 درصد از یک باریکه نوترونی 150 eV را جذب کند؟

۳۵۰.۸ یک ورقه تانال به ضخامت 2 cm که چگالی آن برابر 10^4 kg m^{-3} است، به مدت 2 ساعت در معرض تابش باریکه نوترون گرمایی با شار $10^6 \text{ N m}^{-2}\text{s}^{-1}$ قرار می‌گیرد. تحت واکنش $^{181}\text{Ta}(n, \gamma) ^{182}\text{Ta}$ هسته ^{182}Ta با نیمه عمر 114 روز تشکیل می‌شود. فعالیت ورقه مزبور بالا فاصله پس از تابش برابر با $10^7 \times 1523$ فریباشی در ثانیه در cm^2 است. مطلوب است (الف) تعداد هسته‌های ^{182}Ta تشکیل شده. (ب) سطح مقطع برای واکنش (n, γ) که به تشکیل ^{182}Ta منجر می‌شود.

۳۶۰.۸ یک ورقه فولادی در رآکتور هسته‌ای به عنوان میله کترول به کار می‌رود. ضخامت این ورقه 55 mm است و 2 درصد وزن آن را بور تشکیل می‌دهد. سطح مقطع‌های جذب آهن و بور برای نوترونهای پرانرژی به ترتیب مساوی با $b = 25$ و 75 b است. (الف) سطح مقطع‌های جذب ماکروسکوپیک هر یک از این عناصر موجود در ورقه فولادی بوردار را به دست آورید. (ب) چه کسری از باریکه نوترونی هنگام عبور از این ورقه جذب می‌شود؟ (ج) سطح مقطع ماکروسکوپیک ورقه را در حالتی محاسبه کنید که مقدار بور تا 3 درصد افزایش یابد (چگالی بور مساوی با $10^3 \times 1552$ و چگالی فولاد نیز مساوی با 10^3 kg m^{-3} است).

۳۷۰.۸ یک باریکه نوترونی به انرژی 370 keV به یک ورقه نازک آلومینیوم به ضخامت 1 mm تابیده می‌شود. با درنظر گرفتن اینکه سطح مقطع گیراندازی آلومینیوم برای نوترونهای با این انرژی مساوی با 3 mb است [شکل ۱۴۰.۸ (ب)], تعیین کنید چه کسری از این نوترونها گیر می‌افتد. چگالی آلومینیوم برابر با $10^3 \times 1570$ است.

۳۸۰.۸ مسئله ۳۷۰.۸ را برای یک باریکه نوترونی که انرژی آن در حدود 45 keV است تکرار کنید. شکل ۱۴۰.۸ (ب) قله‌ای به مقدار تقریبی 18 mb را در سطح مقطع گیراندازی

برای انرژی 45 keV نشان می‌دهد.

۳۹۰.۸ سطح مقطع گیراندازی B° برای نوترونهای گرمایی در حدود 4000 b است. برای جذب ۹۹ درصد از باریکه نوترون گرمایی چه ضخامتی از B° مورد نیاز است؟ (چگالی بور مساوی با 10^3 kg m^{-2} است).

۴۰.۸ نشان دهید که Li^6 در مقابل فرایند شکافت پایدار است. این بررسی را با تحلیل تمام راههایی که ممکن است این هسته شکافته شود انجام دهید (به عنوان مثال، $\text{Li}^6 \rightarrow d + \alpha$ وغیره). به طریق مشابه نشان دهید که He^5 در مقابل شکافت ناپایدار هستند.

۴۱.۸ در فوتوشکافت U^{235} به Kr^{90} و Ba^{142} و سه نوترون، مقدار کل انرژی آزادشده را به کمک اختلاف جرم محاسبه کنید. این انرژی را با انرژی دافعه کولنی اولیه دوباره باردار مقایسه کنید. فرض کنید که هنگام وقوع شکافت، این پاره‌ها درست درحال تماس با یکدیگر قرار دارند.

۴۲.۸ انرژی موردنیاز برای شکافت هسته He^4 به: (الف) H^3 و p ; (ب) n و (الف) He^3 را محاسبه کنید. اختلاف میان این انرژیها را بر حسب خواص نیروهای هسته‌ای توضیح دهید.

۴۳۰.۸ نشان دهید که انرژی آزادشده در شکافت اورانیوم (185 MeV) به ازای هر اتم معادل با $10^{12} \text{ J kg}^{-1}$ است. با چه آهنگی باید شکافت اورانیوم صورت گیرد تا قدرتی برابر 1 MW تولید شود؟ برای اینکه 1 kg اورانیوم مصرف شود چه مدت زمان طول خواهد کشید؟ (البته با این فرض که به طور پیوسته درحال ایجاد قدرت 1 MW باشد).

۴۴۰.۸ می‌توان نشان داد که هر گاه $A/Z^2 \approx 25A/a_2^2$ ، که در آن a_2 و a_3 ضرایب موجود در فرمول وایسکر، معادله (۱۱.۷)، هستند کوچکتر از واحد باشد، شکافت خود به خود رخ می‌دهد. این نسبت را برای Ce^{132} ، Xe^{142} ، Hg^{200} ، U^{235} ، و Fm^{255} محاسبه کنید.

۴۵۰.۸ انرژی برانگیختگی هسته حاصل را هنگامی که یک نوترون با هر یک از هسته‌های زیر گیرانداخته شود محاسبه کنید. Pu^{240} ، Pu^{239} ، U^{234} ، U^{232} ، Th^{232} ، و Th^{223} کدامیک از این هسته‌ها با نوترونهای گرمایی شکافت پذیرند.

۴۶۰.۸ (الف) میانگین دمای پلاسمای دوتربیوم چقدر باید باشد تا فرایند همجوشی صورت پذیرد؟ [داهنمایی: این مسئله را می‌توان با محاسبه انرژی دافعه کولنی میان دو نوترونها هنگامی که در داخل برد نیروی هسته‌ای، یعنی $m^{-15} \text{ m}$ ، قرار دارند محاسبه کرد.]

(ب) انرژی آزاد شده در همجوشی دو هسته دوتربیوم و تبدیل آن به یک ذره آلفا را محاسبه کنید.

۴۷۰۸ در فرایند همجوشی $^{12}\text{C} + ^{3\alpha}\text{He} \rightarrow$ چه مقدار انرژی آزاد می‌شود؟ این فرایند در مرحله دوم ترکیب هسته‌ای در ستارگان به وجود می‌پیوندد. قدرت تولید شده در این فرایند را در ستاره‌ای محاسبه کنید که در آن، $5 \times 10^9 \text{ kg}$ ^4He در ثانیه از طریق فرایند همجوشی به ^{12}C تبدیل می‌شود.

۴۸۰۸ چرخه نیتروژن در فرایند همجوشی به چرخه کربن، معادله (۳۵.۸)، شاباهت دارد. این چرخه با گیراندازی یک فوتون توسط هسته ^{14}N آغاز می‌شود. پس از واکنشهای متوالی که در آن نوکلیدهای ^{15}O , ^{15}N , ^{17}F , ^{17}O , ^{17}O حضور دارند، هسته ^{14}N مجدداً ایجاد می‌شود. حاصل همجوشی ترکیب چهار پروتون و تبدیل آنها به یک ذره آلفاست. (الف) مراحل مختلف چرخه نیتروژن را به صورت مفصلتر بنویسید. (ب) انرژی کل آزاد شده در چرخه نیتروژن چقدر است؟

۴۹۰۸ نشان دهید که با درنظر گرفتن انرژی تولید شده توسط خورشید، جرم آن باید به میزان $10^9 \text{ kg s}^{-1} \times 4 \times 10^9$ باشد. برای اینکه جرم خورشید به 1 درصد آن تقلیل یابد چه زمانی باید طی شود؟ (جرم خورشید برابر با 10^{30} kg است.)

۵۰۰۸ چه مدت طول می‌کشد تا در نتیجه اتلاف جرم خورشید بر اثر تابش، طول سال به اندازه یک ثانیه افزایش یابد؟ (به مسئله قبل رجوع کنید). یادآوری می‌کنیم که مربع دوره تناوب حرکت هر سیاره به دور خورشید با جرم خورشید نسبت عکس دارد.

۵۱۰۸ با فرض اینکه آهنگ همجوشی هیدروژن به هلیوم در خورشید از آغاز به صورت یکسان باقی مانده است، نشان دهید که عمر خورشید باید از مرتبه $10^{10} \times 2$ سال باشد. عمر بر اورد شده خورشید بر اساس محاسبات دیگر در مرتبه 10^{11} سال است.

مراجع

1. "Resource Letter NR-1 on Nuclear Reaction," T. Griffy, *Am. J. Phys.*, 35, 297(1967).
2. "The Discovery of Nuclear Fission," H. Graetzer, *Am. J. Phys.*, 32, 9(1964).
3. "A Study of the Discovery of Fission," E. Sparberg, *Am. J. Phys.*, 32, 2(1964).
4. "Nuclear Fission," R. Leachman, *Sci. Am.*, August 1965, page 49.

5. "Thermonuclear Reactions," G. Thomson, *Am. J. Phys.*, 28, 221; (1960).
6. "Recent Developments in Controlled Fusion," A. Bishop, *Physics Today*, March 1964, page 19.
7. "The Origin of the Elements," by W. A. Fowler and "The Structure of Nuclei" by V. Weisskopf in *The Scientific Endeavor*, New York: Rockefeller Institute Press, 1965.
8. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York: Academic Press, 1964, Chapter V, Sections 9-19.
9. *Principles of Modern Physics*, R. Leighton, New York: McGraw-Hill, 1959, Chapters 16 and 17.
10. *Nuclear Physics*, I. Kaplan, Reading, Mass.: Addison-Wesley, 1963.
11. *Introduction to the Atomic Nucleus*, J. Cunningham, Amsterdam: Elsevier, 1964.
12. *Radioactivity and Its Measurement*, W. Mann and S. Garfinkel; Princeton, N. J.: Van Nostrand, Momentum Books, 1966.
13. *A Source Book in Physics*, W. Magie, Cambridge, Mass.: Harvard University Press (1963), page 613 (Becquerel); page 617 (P. and M. S. Curie).

۹

ذرات بنیادی

- ۱۰۹ مقدار
- ۲۰۹ منشأ ذرات
- ۳۰۹ ذرات و پادذرات
- ۴۰۹ ناپایداری ذره
- ۵۰۹ قوانین پایستگی
- ۶۰۹ ناوردایی، تقارن، و قوانین پایستگی
- ۷۰۹ تشذیب‌ها
- ۸۰۹ ذرة بنیادی چیست؟

۱۰۹ مقدمه

در این فصل بحث ساختار ماده را با بررسی مختصر سنگ بنای تشكیل دهنده تمام مواد، به پایان می برمیم. این سنگ بنای را ذرات اساسی، یا بنیادی می نامیم. تاکنون در این کتاب با ذرات زیر آشنا شده ایم: پروتون، نوترون، الکترون، پوزیترون، و نوترینو، به این فهرست باید فوتون را نیز اضافه کرد زیرا آن هم یک ذره بنیادی به حساب می آید. به نظر می رسد که سه ذره اول تنها ذراتی باشند که برای توضیح ساختار اتمها و هسته ها، ضروری و مورد نیازند. ظاهرآ پوزیترون برای این منظور ضروری نیست، اما وجود آن، اعتبار مفاهیم نسبیتی و کوانتموی را هنگامی که در قلمرو ذرات بنیادی به کار می روند تأیید می کند (این موضوع مستلزم یک تحلیل ریاضی است که خارج از سطح این کتاب است). به نظر می رسد، نوترینو برای تأیید سه قانون اساسی پایستگی انرژی، تکانه، و تکانه زاویه ای مورد نیاز است. فوتون نیز حامل برهم کنش الکترومغناطیسی میان ذرات باردار است. یعنی، برهم کنش الکترومغناطیسی دو بار الکتریکی به صورت تبادل فوتونها میان آنها توصیف می شود (بخش ۶.۱).

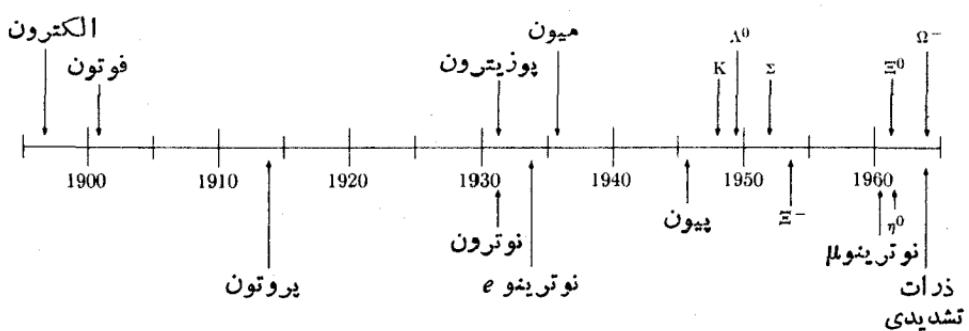
آیا می توان انتظار داشت که ذرات بنیادی دیگری هم وجود دارند؟ در مقام قیاس به نظر می رسد که برهم کنش قوی میان پروتونها و نوترونها نیز بیک ذره حامل دارد. این ذره را دیپیون می نامند. (این نام از مدون π گرفته شده است) برهم کنش گرانشی میان دو جرم نیز نیاز به ذره حامل دیگری دارد که گراویتون نام دارد. به طریق مشابه، برهم کنش ضعیف نیز باید وابسته به بیک ذره حامل باشد که به ذره W معروف است. در واقع پیونها در پرتوهای کیهانی مشاهده شده و به مقدار زیادی نیز در شتابدهنده های پرانرژی ایجاد شده اند، ولی تاکنون هیچ شاهد تجربی برای گراویتون یا ذره W به دست نیامده است. در سی سال اخیر تعداد زیادی ذره (گاهی به صورت پیشگویی و گاهی بدون شک و تردید) مشاهده شده اند. به نظر می رسد که بعضی از این ذرات به طور نسبتاً عجیب رفتار می کنند و هیچ دلیلی برای وجود آنها تاکنون به دست نیامده است. بیشتر از ۳۵ ذره نسبتاً پایدار (با عمر متوسط بیشتر از 10^{-15} ثانیه) نیز که به ذرات تشیدی دیگرها معروف اند، متوسط حتی کوتاهتر از 10^{-21} ثانیه) نیز که به ذرات تشیدی دیگرها معروف اند، شناسایی شده اند. با اختراع شتابدهنده های با انرژی خیلی بالا که می توانند ذراتی با انرژی چند GeV تولید کنند و نیز با اصلاح تکنیک های مشاهده ذرات، کشف این ذرات بنیادی امکان پذیر شده است. این تکنیک ها عبارت اند از اتفاقک های ابر، خباب، و جرقه و نیز امولسیون های عکاسی (که در تمام آنها ذرات باردار از خود مسیر های قابل رویتی به جای می گذارند). علاوه بر آن می توان از انسواع مختلف آشکار سازها از قبیل شمارگرهای گایگر-مولر، سوسوزن، و چرخ کوف همراه با مدارهای الکترونیکی بسیار پیچیده نام برد. در این بخش برآن نیستیم که در بحث این تکنیک های تجربی داخل شویم. با این حال،

پاره‌ای از دستگاههای آشکارساز ذرات را در پیوست ۷ کتاب آورده‌ایم.
به خاطر پیچیدگیهای ریاضی موجود در نظریه ذرات بنیادی، که فراتر از سطح یک کتاب مقدماتی مکانیک کوانتومی است، ادامه بحث در صفحات بعد غالباً به صورت کیفی و توصیفی ارائه می‌شود.

۲۰.۹ منشأ ذرات

جدول ۱۰.۹ لیستی از ذرات شناخته شده (تا حدود سال ۱۹۶۷) را همراه با پاره‌ای از خواص آنها نشان می‌دهد. در این جدول ذرات تشیدی نیامده است. در شکل ۱۰.۹ نیز جدول زمانی مربوط به کشف این ذرات آمده است. سه کمیت اصلی به کار رفته برای تشخیص ذرات عبارت اند از جرم، بار، و اسپین و بقیه خواص بعداً ارائه خواهند شد. ذرات بنیادی، بر حسب جرم و برهم کنش حاکم خود به چهار گروه زیر دسته‌بندی می‌شوند. (الف) بوزونهای بدون جرم، (ب) لپتونها یا ذرات سبلک، (ج) مزوونها یا ذرات با جرم میانی، و (د) بادیونها یا ذرات سنگین. (بوزون و فرمیون که به عده ذرات جدول اضافه شده است در فصل ۱۳ توضیح داده خواهد شد. در اینجا فقط یادآوری می‌کنیم که فرمیونها از اصل طرد پیروی می‌کنند در صورتی که بوزونهای می‌کنند). باریونها و مزوونها در تمام چهار برهمنکش قوی، الکتر و مغناطیسی، ضعیف، و گرانشی شرکت می‌کنند. لپتونها نسبت به برهمنکش‌های قوی حساس نیستند. فوتونها به برهمنکش الکتر و مغناطیسی و گراویتونها به برهمنکش گرانشی مربوط می‌شوند.

یکی از سوالات معمابرانگیز و پاسخ‌داده نشده درمورد ذرات بنیادی آن است که ظاهرآ جرم ذرات از نوعی نظم و قاعده خاص تعیین نمی‌کند. از طرف دیگر، ذرات یا بار الکتریکی ندارند یا بار آنها $\pm e$ است، واقعیتی که باید با قانون پایستگی بار الکتریکی ارتباط نزدیک داشته باشد. به طریق مشابه، تمام فرمیونها اسپین $1/2$ دارند، به استثنای Ξ^0



شکل ۱۰.۹ جدول زمانی مربوط به کشف تجربی ذرات بنیادی. بعضی ذرات بر اساس زمینه‌های نظری قبل از مشاهده تجربی پیشگویی شده و بقیه نیز به صورت غیرمنتظره‌ای مشاهده شده‌اند.

جدول ۱۰۹ ذرات بنیادی

پادذره	اسپین (بر حسب \hbar)	بار (بر حسب e)	انرژی سکون MeV	جرم سکون (بر حسب m_e)	نماد	ذره
						بوزونهای بددن جرم
g	۲	۰	۰	۰	g	گراویتون (؟)
γ	۱	۰	۰	۰	γ	فوتون
						لیپتونها (فرمیونها)
$\bar{\nu}$	$1/2$	۰	۰	۰	ν	نوتروینو
e^+	$1/2$	-۱	۵۵۱۱	۱	e^-	الکترون
μ^+	$1/2$	-۱	۱۰۵۵۷	۲۰۶۵۸	μ^-	میون
						هزونها (بوزونها)
π^-	۰	+۱	۱۴۰	۲۷۳۵۹	π^+	پیون
π^0	۰	۰	۱۳۵	۲۶۴۵۲	π^0	
\bar{K}^-	۰	+۱	۴۹۴	۹۶۶۵۷	K^+	کائون
\bar{K}^0	۰	۰	۴۹۸	۹۷۴۵۶	K^0	
η^0	۰	۰	۵۴۹	۱۰۷۴	η^0	مزون- η
						جادیونها (فرمیونها)
\bar{p}^-	$1/2$	+۱	۹۳۸۵۳	۱۸۳۶۵۲	p^+	پروتون
\bar{n}^0	$1/2$	۰	۹۳۹۵۶	۱۸۳۸۵۷	n^0	نوترون
$\bar{\Lambda}^0$	$1/2$	۰	۱۱۱۶	۲۱۸۴	Λ^0	هیپرونها
$\bar{\Sigma}^-$	$1/2$	+۱	۱۱۸۹	۲۳۲۷	Σ^+	سیگما
$\bar{\Sigma}^0$	$1/2$	۰	۱۱۹۲	۲۳۳۳	Σ^0	
$\bar{\Sigma}^+$	$1/2$	-۱	۱۱۹۷	۲۳۴۲	Σ^-	
$\bar{\Xi}^0$	$1/2$	۰	۱۳۱۵	۲۵۷۳	Ξ^0	کیسی
$\bar{\Xi}^+$	$1/2$	-۱	۱۳۲۱	۲۵۸۵	Ξ^-	
$\bar{\Omega}^+$	$3/2$	-۱	۱۶۷۴	۳۲۷۶	Ω^-	امگا

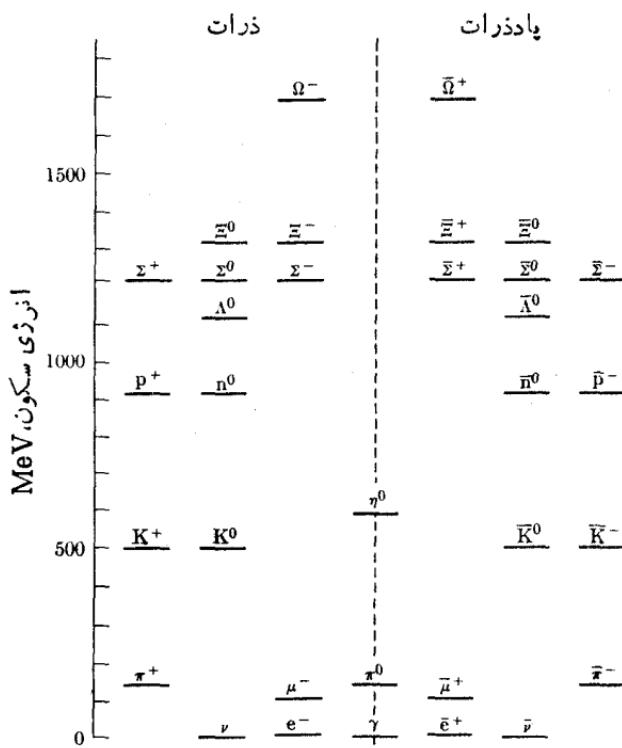
که ظاهرآ اسپین آن $\frac{2}{3}$ است، تمام بوزونها اسپین آنها صفر (مزونها) یا عدد درست (فوتون) است. ضمناً اکثر ذرات گشتاور دوقطبی مغناطیسی نیز دارند.

اسپین فوتون یا توجه به این واقعیت استنتاج شده است که در تمام گذارهای تابشی شامل گسیل یا جذب فوتونها به وسیله ذرات، هسته‌ها، اتمها، یا مولکولها، هر گاه تکانه زاویه‌ای کل هر دو حالت اولیه و نهایی صفر باشد، این گذارها اکیداً منوع هستند. این امر نشان می‌دهد که فوتون تکانه زاویه‌ای ذاتی یا اسپین دارد. تحلیل مفصلتر (که در اینجا از بیان آن خودداری می‌کنیم) نشان می‌دهد که اسپین فوتون برای یک است زیرا فوتون به یک میدان برداری، یعنی میدان الکتر و مغناطیسی، وابسته است. چون جرم سکون فوتون صفر است، می‌توان نشان داد که اسپین فوتون می‌تواند به صورت موازی ($m_s = +1$) یا پاد موازی ($m_s = -1$) با تکانه آن قرار بگیرد. ولی به هر حال هیچ‌گاه عمود بر آن ($m_s = 0$) نخواهد بود. مورد اول با تابش قطبیده دورانی چیزگرد و مورد دوم نیز با تابش قطبیده دورانی راستگرد متناظر است. این نتیجه معادل با این گفته است که میدان الکتر و مغناطیسی یک موج مسطح بر راستای انتشار عمود است.

۳.۹ ذرات و پادذرات

به هر ذره بنیادی یک پاد ذره وابسته است. در جدول ۱.۹، پاد ذرات در ستون آخر آمده است. پاد ذره با همان نماد ذره ولی همراه با خطی واقع در بالای آن مشخص می‌شود. (بعضی اوقات، برای سهولت، این خط کوچک نیز حذف می‌شود.) جرم و اسپین پادذرات برای با جرم و اسپین ذره است ولی خواص الکتر و مغناطیسی یعنی بار و گشتاور مغناطیسی آنها مخالف هم است (ساخ خواص آنها نیز که بعداً بیان خواهند شد باهم مخالف است). چهار ذره فوتون، گراویتون، و مزوونهای $^{\pm}$ و $^{0\pm}$ پاد ذره خود نیز هستند. وجود پاد ذره الزام نسبیت و مکانیک کوانتموی است. دیراک پاد ذرات را قبل از اینکه به طور تجربی مشاهده شوند، پیشگویی کرد. در بعضی موارد با وجود آنکه پاره‌ای از پاد ذرات هنوز هم به طور تجربی شناخته نشده‌اند ولی وجود آنها براساس نظری مسلم فرض می‌شود. در شکل ۲.۹ ذرات و پادذرات به طریق مقاینه تری نشان داده شده‌اند. پوزیترون اولین پاد ذره‌ای بود که مشاهده شد. اندرسون فیزیکدان امریکایی در سال ۱۹۳۳ هنگام تحلیل و مطالعه پرتوهای کیهانی در اتاق‌ک ابر آن را کشف کرد. در سال ۱۹۵۵ نیز گروهی از محققان دانشگاه کالیفرنیا پاد پرتوها را برای اولین بار کشف کردند. کمی بعد از آن نیز پاد نوترونها مشاهده شدند.

در مورد نوترينو، خاصیت مهمی وجود دارد که به کمک آن می‌توان ذره و پاد ذره را از هم تشخیص داد و این ناشی از این واقعیت است که جرم سکون آنها مساوی با صفر است. (و نیز بد لیل عدم پایستگی پاریته، به بخش ۶.۹ مراجعه کنید.) جهت اسپین هر نوترينو همیشه در خلاف جهت تکانه آن است (تکانه درجهت حرکت است)، درحالی که، برای پاد نوترينو



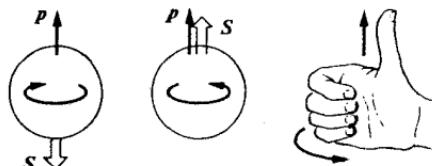
شکل ۲۰۹ آرایش ذرات و پادذرات بر حسب انرژی سکون و بار آنها.

تکانه و اسپین هم جهت‌اند (شکل ۳۰۹). به همین دلیل نوترینو دارای هلیسیته هنفی و برای بر با + (که با μ^+ مشخص می‌شود) و پاد نوترینو نیز دارای هلیسیته مشبّت مساوی با + ۱ است. این خاصیت از طریق تحلیل واپاشی بیرون‌ها و میون‌ها و نیز به کمک واپاشی β (بعش ۴.۹) به دست آمد. برای سایر ذرات با اسپین $1/2$ که جرم سکون غیر صفر دارند (مثلاً الکترون‌ها)، هم ذره و هم پاد ذره می‌توانند، بدون هیچگونه تعیضی، هلیسیته مشبّت یا منفی داشته باشند، یعنی $+ = -$.

ذره و پاد ذره ممکن است باهم ترکیب شوند و یکدیگر را نابود کنند. انرژی کل، از جمله انرژی سکون آنها، به صورت ذرات دیگری ظاهر می‌شود. در این فرایند باید چند قانون پایستگی برقرار باشد. به عنوان مثال، الکترون e^- و پاد ذره اش یعنی پوزیترون e^+ می‌توانند همراه با یکدیگر نابود شوند و قوتونهایی را گسیل کنند. این فرایند به فرایند نابودی دوج معروف است. هرگاه اسپین آنها مخالف و تکانه زاویه‌ای مداری نسبی آنها نیز صفر باشد، فرایند به صورت ذیر خواهد بود

$$e^- + e^+ \rightarrow 2\gamma \quad (1.9)$$

به دلیل پایستگی انرژی و تکانه است که دوفوتون گسیل می‌شوند. هرگاه الکترون و پوزیترون



پادنوترینو، آ نوتنو، آ
هليسيتة هشيت هليسيتة منفي

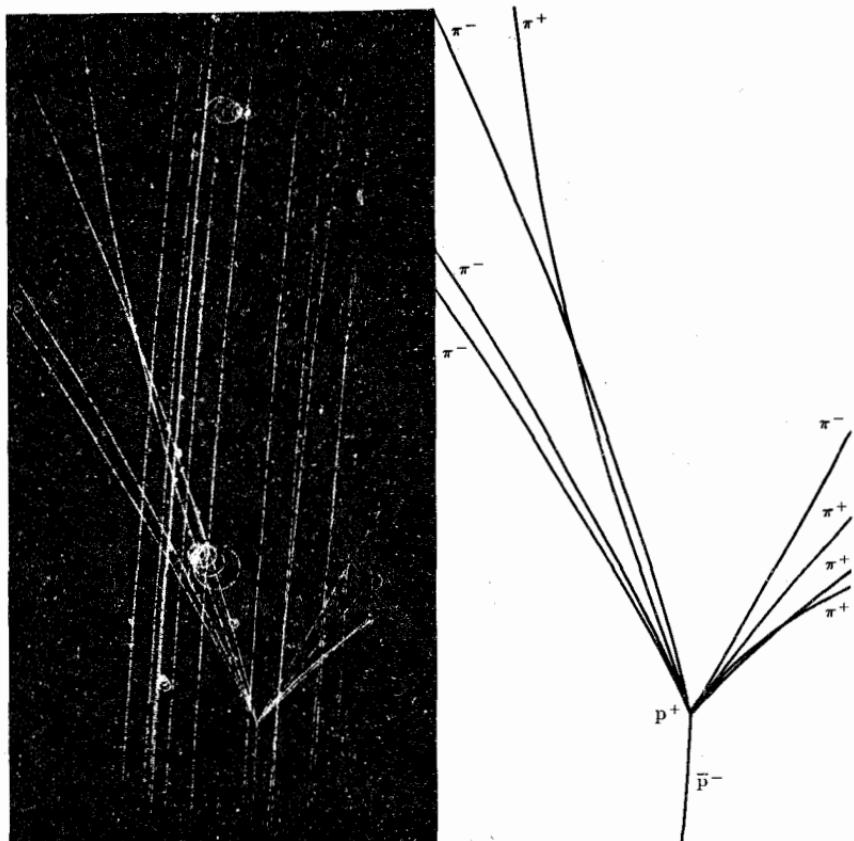
شکل ۳۰۹ هليسيتة نوتنو و پادنوترینو
مخالف یكديگر است.

در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون باشند (که در این صورت بر چارچوب مرجع مرکز جرم منطبق است)، انرژی کل موجود مساوی با $E = 2m_ec^2$ و تکانه کل نیز برابر با صفر است. هرگاه فوتونی با انرژی $E_\gamma = 2m_ec^2$ گسیل شود، لازم است تکانه‌ای برابر با $p_\gamma = E_\gamma/c = 2m_ec$ را با خود حمل کند و بدین ترتیب، اصل پایستگی تکانه نقض می‌شود، زیرا تکانه اولیه مساوی با صفر است. برای حفظ پایستگی انرژی و تکانه لازم است که دو فوتون مساوی در دو جهت مخالف گسیل شوند. بنابراین هر فوتون باید مقداری انرژی مساوی با $m_ec^2 = 55.11 \text{ MeV}$ داشته باشد. هنگامی که پوزیترونهای حاصل از هسته پرتوزای β^+ از میان ماده عبور می‌کنند، فوتونهایی با این انرژی مشاهده می‌شوند. تکانه زاویه‌ای نیز باید پایسته بماند و هرگاه اسپین الکترون و پوزیترون درجهت مخالف هم باشند اسپین فوتونها نیز باید مختلف الجهت باشند. این وضع مستلزم این است که فوتونها قطبش دورانی یکسان داشته باشند (یا اینکه باید در جهت‌های متعدد قطبیده شوند). هرگاه الکترون یا پوزیترون (با هردو) در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون نباشند، محاسبه را می‌توان با استفاده از قوانین پایستگی انرژی و تکانه انجام داد و انرژی و تکانه فوتونها را به صورتی که در آزمایشگاه اندازه گیری می‌شوند به دست آورد. توجه کنید که در معادله (۱.۹)، بار نیز پایسته است.

نابودی پروتون - پاد پروتون یک فرایند پیچیده‌تر است و در آن چند ذره تولید می‌شوند که اکثر آن‌ها پیوناند. این نابودی (که در داخل اتاقک حباب صورت می‌گیرد) در شکل ۴.۹ نشان داده شده است و با فرایند زیر متناظر است

$$p^+ + \bar{p}^- \rightarrow 4\pi^+ + 4\pi^- + x\pi^0 \quad (2.9)$$

پادپروتون وروودی با یکی از پروتونهای موجود در گاز اتاقک نابود می‌شود. برای اینکه بار الکتریکی پایسته بماند باید تعداد پیونهای مثبت و منفی بایکدیگر مساوی باشند. تعیین تعداد مزونهای π^0 حاصل مشکل است زیرا هیچگونه ردی را از خود در داخل اتاقک به جای نمی‌گذارند. تعداد کل ذرات تولید شده به انرژی موجود بستگی دارد.

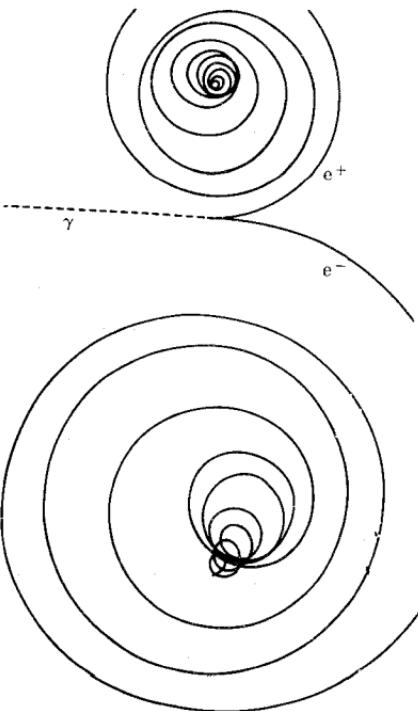
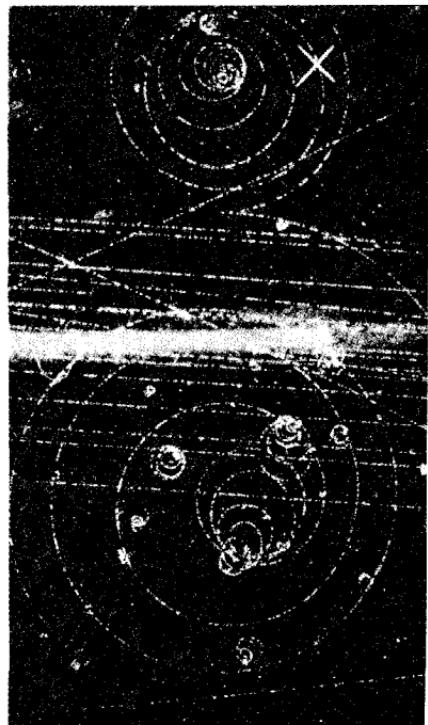


شکل ۴۰۹ نابودی پروتون - پادپروتون.

بر عکس، یک ذره و پاد ذره اش ممکن است همزمان تولید شوند. شکل ۵.۹ تولید یک زوج الکترون-پوزیترون را پس از وارد شدن یک فوتون (از طرف چپ) به داخل اتالک ابر نشان می دهد، یعنی

$$(3.9) \quad e^- + e^+ \rightarrow \gamma$$

رد فوتون قابل رویت نیست. واضح است که برای تولید زوج الکترون-پوزیترون، فوتون باید یک مقدار انرژی حداقل برابر با $2mc^2 = 1522 \text{ MeV}$ داشته باشد. برای اینکه انرژی و تکانه در معادله (۳.۹) پایسته بماند، فرایند مزبور باید در نزدیکی یک هسته رخدده تا، در نتیجه جفت شدگی الکترومغناطیسی آن با سیستم، انرژی و تکانه لازم برای پایستگی هردو کمیت را از آن بگیرد. بهمین دلیل در مواد با اعداد اتمی بالا (مثل سرب)، تولید زوج الکtron باشدت بیشتری صورت می گیرد زیرا در این مواد، جفت شدگی الکترومغناطیسی



شکل ۵۰۹ تولید زوج الکترون-پوزیترون.

با زوج الکترون-پوزیترون قویتر است. تولید زوج الکترون یکی از اساسیترین فرایندهای است که جذب فوتونهای پرانرژی بهوسیله مواد مختلف را توجیه می‌کند. (در انرژیهای پایین، اثر فوتوكتریک و در انرژیهای 1 MeV و 10 MeV نیز اثر کامپتون از اهمیت ویژه‌ای برخوردارند (بخش ۹.۱ و شکل ۹.۱).

به طریق مشابه، یک زوج پروتون-پادپروتون را می‌توان در یک برخورد پرانرژی پروتون-پروتون، برطبق معادله زیر تولید کرد

$$p^+ + p^+ \rightarrow p^+ + p^+ + p^- \quad (۴.۹)$$

(تجویه داشته باشید که این معادله تنها فرایندی نیست که در برخورد پروتون-پروتون بدوقوع می‌پیوندد.) گروه دانشگاه کالیفرنیا در آزمایشها بی که به کشف پادپروتون منجر شد، از این فرایند استفاده کرده است (مثال ۲۰۹). برای اینکه فرایند (۴.۹) بدوقوع پیووندد، انرژی جنبشی آستانه پروتون ورودی (هر گاه پروتون هدف در حال سکون باشد) باید اقلاین برابر 46 GeV باشد. (برای محاسبه این مقدار به مثال ۳۰۹ رجوع کنید.) ظاهرآ کهکشان مسا بهجای اینکه مخلوط یکنواختی از ذرات و پاد ذرات باشد

عندتاً از ذرات تشکیل شده است و این موضوع می‌تواند آن را در مقابل نابودی محافظت کند. البته این گفته به این معنی نیست که سایر کهکشانها عمدتاً از پاد ذرات تشکیل نشده‌اند، اگرچه هیچ‌گواه برای این فرض وجود ندارد. در هر حال جالب توجه است به این مسئله بیندیشیم که اگر یک کهکشان و یک پادکهکشان با یکدیگر برخورد کنند چه اتفاقی می‌افتد. اختلافیزیکدانها این ایده را تعمیم داده و پیشنهاد کرده‌اند که انفجارات مشاهده شده در کهکشانهای دور ممکن است ناشی از نابودی ماده پادماده باشد.

مثال ۱۰۹ پوزیترونیوم سیستمی است متشکل از یک پوزیترون و یک الکترون (مشابه با سیستم الکترون-پروتون در اتم هیدروژن)، که حول مرکز جرم‌شان می‌چرخدند. این سیستم را بررسی کنید.

حل: هنگامی که یک پوزیترون و یک الکترون به یکدیگر نزدیک می‌شوند، سیستم پایداری تشکیل می‌دهند که ویژه‌حالتهای آن، مثل ویژه‌حالتهای هیدروژن که در بخش ۲.۳ بررسی شد، محاسبه می‌شوند. با $\frac{R^2}{2} = \text{به معادله } (۷.۳)$ یادآوری می‌کنیم که درمورد پوزیترونیوم، جرم دو ذره یکسان است یعنی $m_e = M$ و بنابراین، ثابت ریدبرگ متناظر عبارت است از $R^2 = R' = \frac{R}{2}$. با قراردادن این مقدار در معادله (۵.۳) و به ازای $Z = 1$ ، ترازهای انرژی مانای پوزیترونیوم با رابطه زیر به دست می‌آید

$$E_n = -\frac{R\hbar}{2n^2} = -\frac{6.8}{n^2} \text{ eV}$$

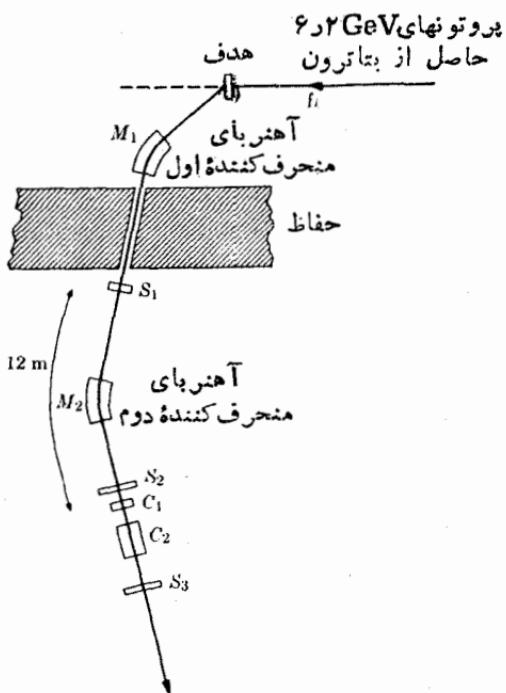
ترازهای انرژی واقعی در اثر تصحیحات نسبیتی با عبارت پیچیده‌تری داده می‌شوند. برطبق معادله (۱.۹) ، به دلیل احتمال نابودی زوج، عمر پوزیترونیوم زودگذر است. هرگاه زوج پوزیترون - الکترون با تکانه زاویه‌ای مداری صفر حرکت کنند (یعنی در حالت پایه S_0 باشند) و اسپین آنها پادموازی باشند (حالت تک تایی S_1)، در این صورت سرانجام نابود و به دوفوتون تبدیل می‌شوند. این دو فوتون همان طور که قبل توضیح داده شد، یا به‌طور هم‌سو قطبیده دورانی یا در دو صفحه عمود برهم قطبیده خطی می‌شوند. نیمه عمر حالت منفرد برابر با $S_0 = 10^{15} \times 10^{-10}$ است. هرگاه اسپین آنها موazی باشند (حالت سه‌تایی S_2)، پایستگی تکانه زاویه‌ای و همچنین بعضی قواعد گزینش اضافی وابسته به تقارن سیستم، و اپاشی به دو فوتون را ممتوح می‌کنند. از این‌رو، از نابودی زوج پوزیترون - الکترون سه فوتون ایجاد می‌شود. انرژی فوتونها در هر مورد باید با 1.522 MeV ، یعنی کل انرژی سکون دو ذره نابودشدنی، جمع شود. نیمه عمر حالت سه‌تایی مساوی با $S_2 = 10^{14} \times 10^{-10}$ است. مارتبین دوچهارم در سال ۱۹۵۱ میلادی وجود پوزیترونیوم را تأیید کرد. هنگامی که یک بار یک پوزیترون از میان گازی عبور کند، تعداد مشخصی از پوزیترونها قبل از نابودشدن، اتمهای

پوزیترونیوم تشکیل می‌دهند. نسبت احتمال تشکیل پوزیترونیوم تک تابی به احتمال تشکیل پوزیترونیوم سه تابی به صورت یک به است. به دلیل عمر خیلی طولانی پوزیترونیوم سه تابی، این اتم می‌تواند در واکنش شیمیایی با اتمها یا مولکولهای گاز شرکت کند. در این طریق، هالیدهای پوزیترونیوم مشاهده شده‌اند. این «ترکیبات» عمر پوزیترونیوم را کوتاه می‌کنند، زیرا پوزیترون ممکن است با الکترون دیگری از اتم یا مولکول، که اسپین مخالف دارد، نابود شود. هم‌اکنون، تحقیقات فعالی در زمینه «شیمی» پوزیترونیوم در حال انجام است.

مثال ۲۰۹ آزمایش پادپر و تون.

حل: شاید بتوان گفت که یکی از جالترین آزمایشهای انجام شده در زمینه فیزیک ذرات بنیادی آزمایشی است که به کشف پادپر و تون منجر شد. منظور از انجام این آزمایش این بود که ذرات با بار e^- و جرم m_p را آشکار کنند. پروتونهای حاصل از بواترون دانشگاه کالیفرنیا که تا انرژی $GeV = 22$ شتاب گرفته بودند، به‌هدف مناسبی برخورد می‌کردند که واکنشهای تولید ذراتی چون مزونهای K^+ ، π^+ و μ^+ همراه با چند ذره \bar{p} را دربرداشت. آهنربای منحرف کننده M_1 تها ذرات باردار منفی را که از داخل حفره موجود در دیواره محافظت عبور می‌کردند انتخاب می‌کرد (شکل ۶.۹). در این شکل، آشکارسازهای سوسوزن باعلامت S_1 و شمارگرهای چرنکوف باعلامت C مشخص شده‌اند. این وسائل طوری ساخته شده‌اند که تنها نسبت به ذرات بایک گستره انرژی مشخص، حساس‌اند (پیوست ۷ را بینید). بین S_1 و S_2 یک آهنربای منحرف کننده دیگر، M_2 ، قرار داشت که به عنوان انتخاب کننده تکانه رفتار می‌کرد، ذیرا مکان آشکارسازها شاعع مسیر را ثابت نگه می‌داشت و تنها ذراتی که تکانه آنها برابر $p = eBr$ بود به طور مناسب منحرف و به طرف S_2 روانه می‌شدند. میدان مقناطیسی، به دلیل مزینهای مشخص تجربی، متضایر با $p = 119 GeV/c$ انتخاب شده بود که کمی کوچکتر از تکانه‌ای است که اکثر پادپر و تونها با آن ایجاد می‌شوند (۱۷۵ GeV/c).

تعداد بسیار زیادی از ذرات باردار منفی (K^+ , π^+ , μ^+) و تعدادی پادپر و تون از داخل آهنربای M_2 عبور می‌کردند (برآورد شده بود که نسبت پادپر و تون به سایر ذرات به صورت یک به 40000 است). برای تشخیص پادپر و تونها لازم بود که سرعت ذرات معلوم باشد. سرعت پادپر و تونی که تکانه آن $GeV/c = 119$ باشد در حدود 5780 را دارد و سرعت پیونی با همان تکانه در حدود 995 است. آشکارسازهای سوسوزن S_1 و S_2 با این تکانه‌ها فاصله $12m$ از یکدیگر قرار داشتند. زمان لازم برای اینکه یک پادپر و تون و یک پیون با این تکانه‌ها را طی کنند به ترتیب برابر با $10^{-8} s$ و $10^{-8} \times 10^{45}$ بود. از این‌رو، S_1 و S_2 در انتطاق تأخیری قرار می‌گرفتند به طوری که فقط اگر S_1 و S_2 تپهایی با بازه زمانی $10^{-8} s \times 10^{45}$ تحويل می‌دادند، سیگنالی مشاهده



شکل ۶.۹ آزمایش تجربی برای مشاهده پاد پروتون.

می شود. از این رو، مشاهده این انطباقهای تأخیری می توانست نشانه‌ای از عبور یک پاد پروتون باشد. با این حال، زمینه مزونی به قدری بالاست که برای حذف انطباقهای تصادفی ناشی از عبور دوپیون مختلف از میان S_1 و S_2 با تأخیر زمانی $10^{-8} \text{ s} \times 10^{15} \times 10^{-8}$ ، احتیاطهای دیگری لازم بود. آشکارساز چرنکوف C_1 تنها به ذرات با سرعت بیشتر از ۸۰۰ درجه و آشکارساز چرنکوف C_2 نیز فقط برای ذرات با سرعت بین ۷۵۰ درجه و ۷۷۸۵ درجه حساس بود. سرعت پاد پروتونها تا زمان رسیدن به آشکارسازهای چرنکوف، تا مقداری در حدود ۷۶۵ درجه کاهش می یافتد. از این رو، C_1 نسبت به پاد پروتون غیر حساس ولی نسبت به مزونها حساس بود. عکس این موقعیت نیز برای C_2 صادق بود. بنابراین، برای جلوگیری از شمارشهای نادرست، آشکارساز C_1 به صورت پاد انطباقی و C_2 به صورت انطباقی با سیگنالهای حاصل از S_1 و S_2 مربوط می شوند. یعنی، فقط هنگامی که (الف) S_1 و S_2 تپهای تأخیری $10^{-8} \text{ s} \times 10^{15}$ را ثبت می کردند، (ب) C_1 هیچ تپی را ثبت نمی کرد و، (ج) C_2 یک تپ ثبت می کرد، آزمایش کنندگان می دانستند که پاد پروتون از میان سیستم عبور کرده بود. به منظور یک بررسی اضافی، میدان مغناطیسی M تغییر داده شد، در این حالت، تنها وقتی مقدار میدان با زمان پرواز از قبل انتخاب شده برای پاد پروتونها منتظر بود، تپها دریافت می شدند. آزمایشی که چمبرلن، سکر، وایکاند، و ایسیلانتیس در سال ۱۹۵۵ انجام دادند، بسیار موافق آمیز بود و وجود پاد پروتونها را تأیید کرد.

۴.۹ فایل پایه ای ذره

فرایندهای آفرینش و نابودی (بخش قبل) همراه با فرایند واپاشی (بخش ۴.۸) نشانه‌ای از یک خاصیت کلی تر ذرات بنیادی به نام ناپایداری آنهاست. به عبارت دیگر، تحت شرایط مناسب، ذرات بنیادی می‌توانند در اثر بروهم کنش خود به ذرات دیگری تبدیل شوند. اندکی بعد توضیح خواهیم داد که منظور از «شرایط مناسب» چیست. ذرات ناپایدار، واپاشی خود به خود را با یک نیمه‌عمر کاملاً مشخصی متحمل می‌شوند. جدول ۲.۹ مدهای واپاشی و نیز نیمه‌عمرهای ذرات ناپایدار را نشان می‌دهد. در مواردی که بیش از یک مدد اضافی تر و نهایی نیز نشان داده شده‌اند. این کار در توافق با قانون پایستگی لپتونها (که در بخش ۵.۹ بررسی خواهد شد) انجام شده است. توجه کنید که تنها چهار ذره (و پاد ذره آنها) در مقابل واپاشی خود به خود پایدارند. این ذرات عبارت اند از فوتون، نوترون، الکترون، و پروتون. در میان تمام ذرات ناپایدار، نوترون ذره‌ای است که طولانیترین نیمه‌عمر را دارد. این موضوع نشان می‌دهد که چرا ماده از الکترونها، پروتونها، و نوترونها تشکیل شده است. توجه کنید که مزونها (به استثنای π^+ و η) نیمه‌عمرهایی در حدود 10^{-8} دارند در حالی که نیمه‌عمر باریونها از مرتبه 10^{-5} است.

یک شرط لازم برای واپاشی خود به خود آن است که جرم سکون ذره مادر از مجموع جرم‌های سکون ذرات دختر بیشتر باشد. این شرط برآمده از الکترون پایستگی انرژی وضع شده است. علاوه بر انرژی، تکانه و تکانه زاویه‌ای نیز باید پایسته باقی بمانند. هنگام تحلیل واپاشیهای ذرات بنیادی از این شرط بدهنوان یک اصل راهنمای استفاده می‌کنیم.

میون منفی اولین ذره ناپایداری بود که مشاهده شد (شکل ۱.۹). این ذره در سال ۱۹۳۷ میلادی در پرتوهای کیهانی کشف شد. واپاشی میون همیشه به ظهور یک الکترون منجر می‌شود. این الکترونها یک طیف پیوسته انرژی، شبیه به طیف واپاشی β (شکل ۱۱.۸) دارند که بیشینه انرژی جنبشی آن در حدود 53 MeV است. از این دو واقعیت نتیجه می‌گیریم که واپاشی میون نمی‌تواند یک فرایند دوجسمی باشد، و لازم است که علاوه بر الکترون، حداقل دو ذره خنثی دیگر تولید شوند. چون بیشینه انرژی الکترون به مراتب بزرگتر از انرژی سکون آن (یعنی 55 MeV) است، بیشینه تکانه الکترون برای مقدار زیر است

$$p_{\max} \approx \frac{E_{\max}}{c} = \frac{53\text{ MeV}}{c}$$

این بیشینه تکانه هنگامی ایجاد می‌شود که دو ذره دیگر هردو در جهت مخالف با جهت الکترون گسیل شوند و هردو ذره باید تکانه کلی برابر $53\text{ MeV}/c$ حمل کنند. اگر ذرات نوترون باشند، انرژی کل آنها مساوی با 53 MeV خواهد بود. از این‌رو، انرژی کل آزاد شده در واپاشی میون در حدود 106 MeV است که عملاً با انرژی سکون میون

جدول ۲۰۹ مدهای واپاشی ذره

نیمه عمر، S	احتمال نسبی، %	مد واپاشی	ذره
		پایدار	فوتون
1.52×10^{-9}		پایدار $\mu^- \rightarrow e^- + \nu + \bar{\nu}$	نوترونو الکترون میون
1.80×10^{-8}	۱۰۰ $\sim 10^{-4}$	$\pi^+ \rightarrow \mu^+ + \nu$ $\rightarrow e^+ + \nu$	پیون
6×10^{-12}	۹۹ ۱	$\pi^0 \rightarrow \gamma + \gamma$ $\rightarrow \gamma + e^+ + e^-$	
8.56×10^{-9}	۶۳ ۲۱ ۵۶ ۴۲۸ ۳۳۴ ۱۰۷	$K^+ \rightarrow \mu^+ + \nu$ $\rightarrow \pi^+ + \pi^0$ $\rightarrow 2\pi^+ + \pi^-$ $\rightarrow \pi^0 + e^+ + \nu$ $\rightarrow \pi^0 + \mu^+ + \nu$ $\rightarrow \pi^+ + 2\pi^0$	کاون
4×10^{-8}	۱۸ ۱۴ ۶۳۳ ۱۱۰۳	$K^0 \rightarrow \pi^\pm + e^\mp + \nu$ $\rightarrow \pi^\pm + \mu^\mp + \nu$ $\rightarrow \pi^+ + \pi^- + \pi^0$ $\rightarrow 3\pi^0$	مزونها
4.0×10^{-11}	۳۵ ۱۵	$K^0 \rightarrow \pi^+ + \pi^-$ $\rightarrow 2\pi^0$	

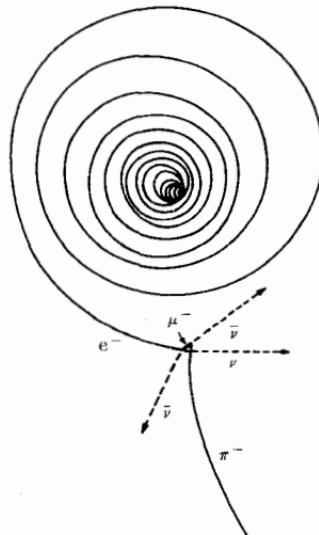
۱. برای بدست آوردن واپاشی پاد ذرات، در هر دو طرف معادلات، ذرات را به پاد ذرات تبدیل کنید.

جدول ۲۰۹ (ادامه)

ذره	مد و اپاشی	احتمال نسبی، %	نیمه عمر، س
اتا	$\eta^{\circ} \rightarrow \gamma + \gamma$	۳۳	$< 10^{-16}$
	$\rightarrow \pi^{\circ} + \gamma + \gamma$	۲۰	
	$\rightarrow 3\pi^{\circ}$	۲۰	
	$\rightarrow \pi^{+} + \pi^{-} + \pi^{\circ}$	۲۲	
	$\rightarrow \pi^{+} + \pi^{-} + \gamma$	۵	
پروتون	پایدار		750×10^2
نوترون	$n^{\circ} \rightarrow p^{+} + e^{-} + \bar{\nu}$		1576×10^{-10}
لاندا	$\Lambda^{\circ} \rightarrow p^{+} + \pi^{-}$	۶۶	556×10^{-11}
	$\rightarrow n^{\circ} + \pi^{\circ}$	۳۴	
سیگما	$\Sigma^{+} \rightarrow p^{+} + \pi^{\circ}$	۵۳	$< 7 \times 10^{-15}$
	$\rightarrow n^{\circ} + \pi^{+}$	۴۷	
باریونها	$\Sigma^{\circ} \rightarrow \Lambda^{\circ} + \gamma$		151×10^{-10}
	$\Sigma^{-} \rightarrow n^{\circ} + \pi^{-}$		250×10^{-10}
کیسی	$\Xi^{\circ} \rightarrow \Lambda^{\circ} + \pi^{\circ}$		152×10^{-10}
امگا	$\Omega^{-} \rightarrow \Lambda^{\circ} + K^{-}$	۵۰	10^{-10}
	$\rightarrow \Xi^{\circ} + \pi^{-}$	۵۰	

برا برابر است (جدول ۱.۹). اسپین میون به طور مستقل اندازه‌گیری شده و برای آن مقدار $1/2$ به دست آمده است، از این‌رو، قانون پاکتستگی تکانه زاویه‌ای عامل دیگری است که واپاشی میون به یک الکترون و یک نوترون (هر کدام با اسپین $1/2$) را ممنوع می‌کند. اما، این قانون اجازه می‌دهد که میون به یک الکترون و دو نوترون واپاشیده شود. بنابراین، با اطمینان می‌توان فرض کرد که واپاشی میون منفی را می‌توان با مد واپاشی آمده در جدول ۲.۹ نشان داد.

پیون نیز ذره دیگری است که مشاهده شده است. این ذره در سال ۱۹۴۶ در اموالسیونهای عکاسی مخصوصی که در معرض تابش پرتوهای کیهانی قرار گرفته بودند کشف (پیوست ۷ را ببینید) و کمی بعد نیز به طور مصنوعی (به وسیله پرتوونهای شتاب گرفته در سنکروtron بر کلی) ایجاد شد. در سال ۱۹۳۵ یوکاوا فیزیکدان ژاپنی برای توضیح برد کوتاه نیزهای هسته‌ای این ذره را پیشگویی کرده بود (بخش ۸.۹). میونهای حاصل از واپاشی پیون انرژی جنبشی ثابتی در حدود 14 MeV دارند که معرف دو جسمی بودن واپاشی پیون است. بنابراین می‌توان فرض کرد که در واپاشی پیون، علاوه بر میون، یک نوترون نیز در جهت مخالف گشیل می‌شود. چون تکانه میونی با انرژی جنبشی بالا برابر با $295\text{ MeV}/c$ است، این مقدار باید تکانه نوترون نیز باشد. در این صورت، انرژی



شکل ۷.۹ واپاشی میون $- \pi^-$ که واپاشی میون را نیز بعدنبال دارد.

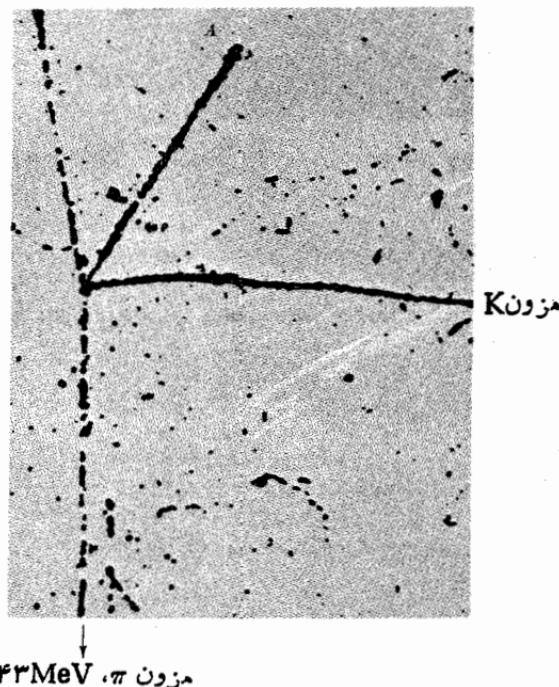
نوتروینو برابر با 2955 MeV است. از این‌رو، انرژی کل آزاد شده در واپاشی پیون
برابر مقدار زیر است.

$$1057 \text{ MeV} + 295 \text{ MeV} + 295 \text{ MeV} = 1493 \text{ MeV}$$

که باز هم، تقریباً با انرژی سکون پیون (140 MeV) سازگاری دارد. بنابراین
می‌توان فرض کرد که طرح واپاشی پیون مطابق جدول ۲.۹ است. از واپاشی
 $\pi^+ \mu^+ \rightarrow \pi^+$ نتیجه می‌گیریم که اسپین پیون مساوی با صفر یا یک است. از تحلیل
فرایندهای دیگری که شامل پیونها هستند، معلوم می‌شود که اسپین این ذره مساوی با صفر
است. شکل ۷.۹ واپاشی یک پیون به میون را (در اتفاق حباب) نشان می‌دهد که به دنبال
آن، واپاشی میون به الکترون نیز صورت می‌گیرد. نوتروینوهای ایجاد شده ردی از خود
به‌جای نمی‌گذارند. مشاهده این رویدادهای دوگانه خیلی معمول است.

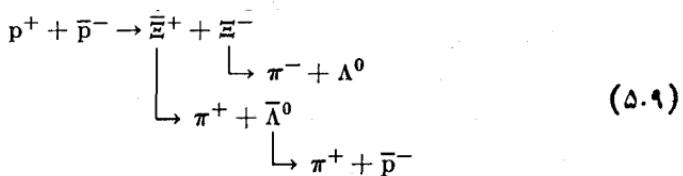
به‌طریق مشابه، شکل ۸.۹ نیز واپاشی کائون به سه پیون را، در امولسیون عکاسی
نشان می‌دهد. تحلیل تکانه‌های این سه پیون نشان می‌دهد که ذره خنثای دیگری در این فرایند
گسیل نمی‌شود. این موضوع با پایستگی تکانه و انرژی نیز سازگاری دارد. از طرف دیگر،

رد داخل امولسیون را در ۱/۴ ترک می‌کند



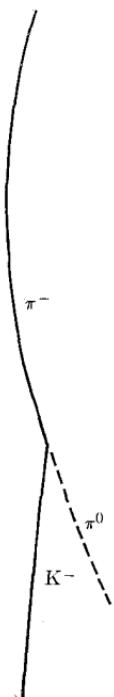
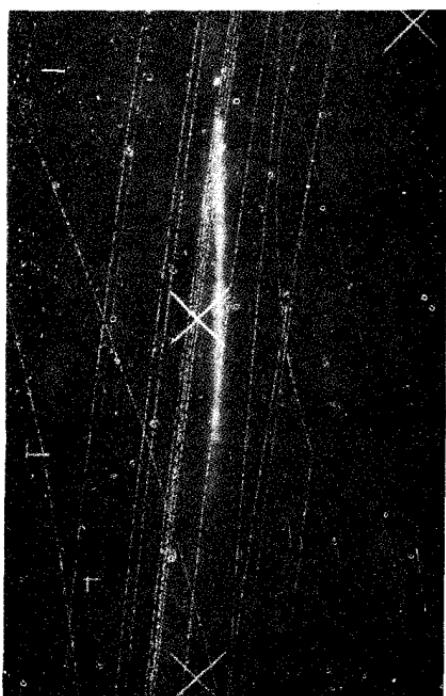
شکل ۸.۹ واپاشی مزون K به سه پیون (مد ۲).

شکل ۹.۹ واپاشی کائون به یک ذره باردار و یک ذره خنثی را نشان می‌دهد. در شکل ۱۰.۹ نیز فرایند پیچیده‌تری نشان داده شده است که در آن نابودی اولیه پروتون-پاد پروتون، به یک سری از ذراتی منجر می‌شود که واپاشیهای بعدی را متحمل می‌شوند. تمام فرایند بالا را می‌توان به صورت زیر بیان کرد



هر کدام از این فرایندها دقیقاً با قوانین پایستگی انرژی و تکانه امتحان شده‌اند. به کمک این روش می‌توانیم ذرات خنثی را نیز، که از خود هیچگونه ردی به جای نمی‌گذارند، شناسایی کنیم.

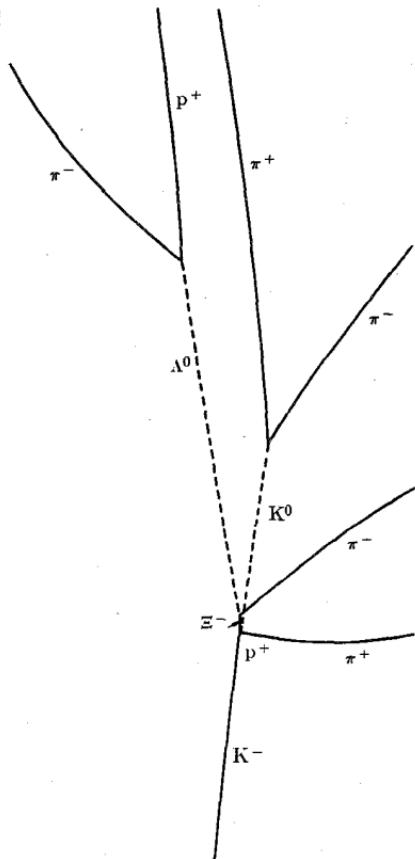
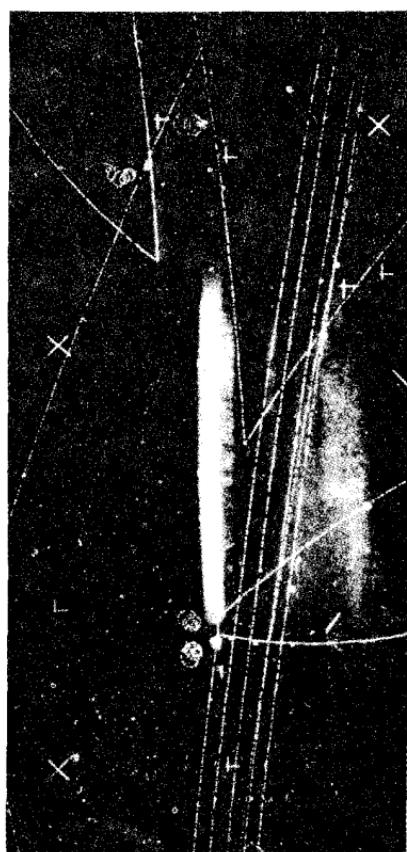
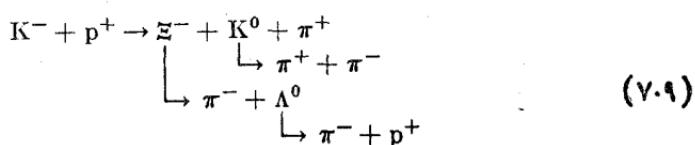
ناپایداری یک ذره مشخص را می‌توان با این واقعیت نیز توضیح داد که در هر برخورد پرانرژی بین دو ذره، چندین ذره جدید تو لید می‌شوند. به عنوان مثال در برخورد پروتون-



شکل ۹.۹ واپاشی مزون K به دو پیون ($\theta = 0^\circ$).

در آزمایشگاه در حال سکون باشد، آستانه اتری پروتون دیگر در حدود 350 MeV است (مثال ۱۱.۹ را ببینید). در اتریهای بالاتر، ذرات دیگری چون زوج پروتون-پادپروتون نیز ممکن است تولید شوند.

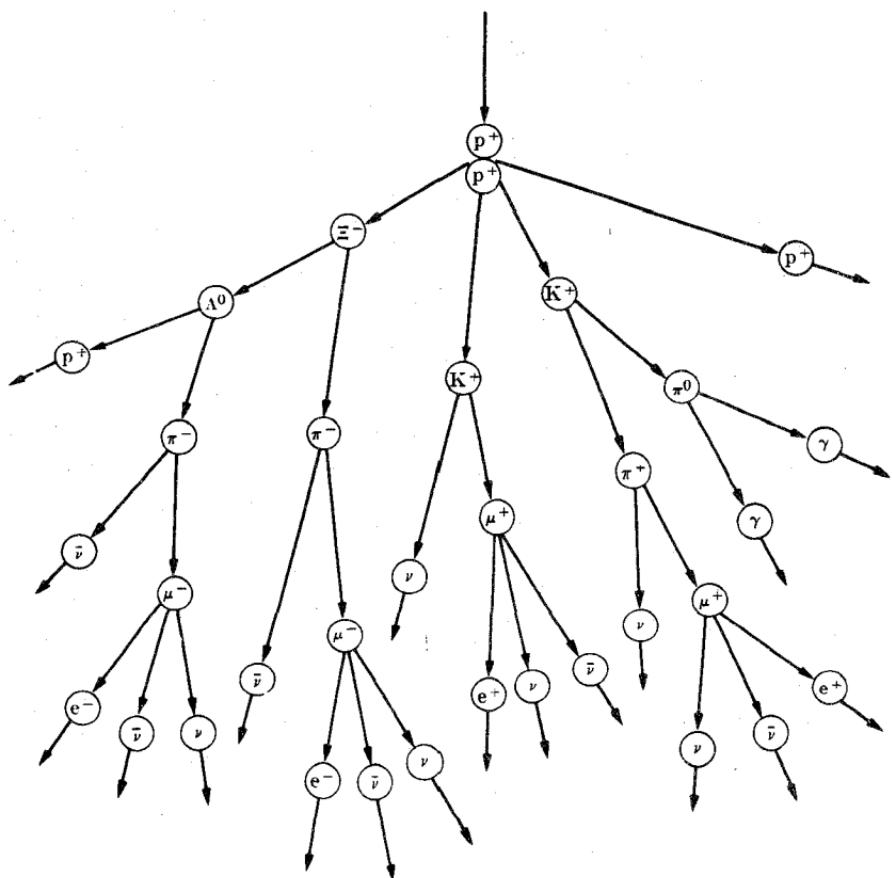
شکل ۱۱.۹ فرایند پیچیده‌تری را نشان می‌دهد که در آن یک K^- و یک p^+ باهم برخورد می‌کنند و چند ذره دیگر تولید می‌کنند که به واپاشیهای بعدی منجر می‌شوند. تمام فرایند مشاهده شده بالا را می‌توان به صورت زیر بیان کرد



شکل ۱۱.۹ رویدادهای حاصل از برخورد p^-K^- .

از این رو، نتیجه‌هایی که در انرژیهای بالا، برخورد میان ذرات از نوع برخورد کشسان نیست. بدین معنی که دیگر نمی‌توان ذرات را به صورت گلوله‌های بیلیارد در نظر گرفت (گلوله‌های بیلیارد یک تقریب خوب برای انرژیهای پایین است).

بسیاری از فرایندهای شامل ذرات بنیادی در پیوتوهای کیهانی مشاهده شده‌اند؛ یعنی، در نتیجه فرایندهای هسته‌ایی که در خورشید و در قسمتهای دیگر عالم به وجود می‌یابند، شاری از ذرات (که اکثراً پروتون هستند) به زمین می‌رسد. ذرات پرتو کیهانی هنگام برهم‌کنش با هسته‌های موجود در جو بالا زنجیره‌ای از واکنشها تولید می‌کنند. یکی از این نوع واکنشها در شکل ۱۲۰۹ نشان داده شده است. این واکنشها آن قدر ادامه می‌یابند، که دیگر انرژی کافی برای تولید ذرات جدید وجود ندارد و تنها ذرات پس‌ایدار باقی می‌مانند.



شکل ۱۲۰۹ رویدادهای حاصل از برخورد پروتون پرتوکیهانی با پروتونی درجو.

مثال ۳۰۹ انرژی آستانه فرایندی را مجامسه کنید که در آن پرتابهای به دل هسته ساکن در آزمایشگاه برخورد می‌کند و چندین ذره جدید تولید می‌کند.

حل. هرگاه پرتابه و هدف را با P_1 و P_2 و ذرات حاصل را نیز با P_i نمایش دهیم، می‌توانیم فرایند را به صورت زیر بنویسیم

$$P_1 + P_2 \rightarrow \sum_i P_i$$

اگر تکانه P در چارچوب مرجع آزمایشگاه p باشد، انرژی کل آن برابر $c\sqrt{m^2c^2 + p^2}$ خواهد بود. چون P در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون قرار دارد، انرژی کل آن برابر است با m^2c^2 . بنابراین مقدار انرژی کل در چارچوب آزمایشگاه برابر است با

$$E = c\sqrt{m^2c^2 + p^2} + m^2c^2$$

و p نیز تکانه کل است. در چارچوب مرجع مرکز جرم، تکانه دو ذره مساوی با صفر است، یعنی $p' = 0$ (پیوست ۱ را ببینید). انرژی کل در این سیستم را با E' نمایش می‌دهیم. با توجه به ابطة انرژی-تکانه، کمیت $c^2p^2 - E'^2$ تحت تبدیل لورنتس، که دو چارچوب مرجع لخت را به یکدیگر مربوط می‌کند، ناورددا باقی می‌ماند. بنابراین، با در نظر گرفتن $E' = p'$ خواهیم داشت

$$E^2 - c^2p^2 = E'^2$$

برطبق قوانین پایستگی انرژی و تکانه لازم است که پس از وقوع فرایند، انرژی کل محصولات در چارچوب مرجع مرکز جرم هنوز هم مساوی با E' و تکانه کل مساوی با صفر باشد. واضح است که کمیة انرژی مورد نیاز برای فرایند، متناظر با وضعیتی است که در آن تمام ذرات حاصل در چارچوب مرجع مرکز جرم در حال سکون قرار گیرند، به طوری که انرژی کل در چنین چارچوبی مساوی با $\sum_i m_i c^2 = E'$ است. از قراردادن این مقادیر در معادله قبل داریم

$$m^2c^4 + m^2c^4 + 2m^2c^2\sqrt{m^2c^2 + p^2} = (\sum_i m_i)^2c^4$$

هرگاه E_k انرژی جنبشی پرتابه در چارچوب آزمایشگاه باشد، در این صورت

$$c\sqrt{m^2c^2 + p^2} = E_k + m^2c^2$$

با قراردادن این مقدار در معادله قبل و حذف عامل مشترک c^2 خواهیم داشت

$$(m_1 + m_2)^2c^2 + 2m^2E_k = (\sum_i m_i)^2c^2$$

$$E_k = -\frac{Qm}{2m} \quad (8.9)$$

که در آن $M = m_1 + m_2 + \sum m_i$ و $Q = (m_1 + m_2 - \sum m_i)c^2$ مقدار انرژی جنبشی آستانه‌ای را به دست می‌دهد که پرتابه باید داشته باشد تا فرایند مورد نظر رخ دهد. هرگاه Q مثبت باشد هیچ انرژی جنبشی آستانه‌ای موجود نخواهد بود و انرژی سکون ذرات اولیه برای تولید ذرات نهایی کافی است. تنها در حالتی که Q منفی باشد انرژی آستانه وجود نخواهد داشت. مورد استعمال معادله (۸.۹) را با به کار بردن آن در دو حالت خاص نشان می‌دهیم.

(الف) آستانه برای تولید پیون در بروخود پرتو-پرتو. با در نظر گرفتن يك پیون خنثی داریم $p^+ + p^+ \rightarrow p^+ + p^+ + \pi^0$ بنا بر این

$$Q = -m_\pi c^2, \quad M = 4m_p + m_\pi, \quad m_\pi = m_p$$

که با قراردادن در معادله (۸.۹) خواهیم داشت

$$E_k = \frac{m_\pi c^2 (4m_p + m_\pi)}{2m_p} = \left(2 + \frac{m_\pi}{2m_p}\right) m_\pi c^2 \approx 290 \text{ MeV}$$

برای پیون باردار نیز همین نتیجه به دست می‌آید.

(ب) آستانه برای تولید چاد پرتو-پرتو در این حالت فرایند به صورت زیر است $p^- + p^+ + p^+ + \bar{p}^- \rightarrow p^+ + p^+ + p^+$ جرم تمام ذرات یکسان و برابر m_p است، بنا بر این

$$m_\pi = m_p, \quad Q = -2m_p c^2, \quad M = 6m_p$$

در نتیجه، برای انرژی آستانه خواهیم داشت

$$E_k = \frac{(2m_p c^2)(6m_p)}{2m_p} = 6m_p c^2 = 5664 \times 10^3 \text{ MeV} = 5664 \text{ GeV}$$

مثال ۴.۹ گشتاور مغناطیسی هیپرون Λ را تعیین کنید.

حل: در این مثال آزمایش جالبی را بیان می‌کنیم که تکنیکهای به کار رفته برای تعیین خواص ذرات بنیادی را نشان می‌دهد. در اینجا می‌خواهیم روش اندازه‌گیری گشتاور مغناطیسی هیپرون Λ را بررسی کنیم. این روش، که مشابه با روش به کار رفته برای تعیین گشتاور مغناطیسی هر هیپرون است، شامل سه مرحله زیر است: (الف) تولید بار یکه قطبیده

، (ب) عبور پاره‌گاه قطبیده از میان یک میدان مغناطیسی قوی که تغییری در راستای گشتاور مغناطیسی تولید می‌کند، و (ج) اندازه‌گیری زاویه چرخش گشتاور مغناطیسی.

برای تحلیل واپاشی ذرات قطبیده Λ^0 در میدان مغناطیسی، چندین آزمایش طرح دیزی شده است. در اینجا آزمایشی را می‌آوریم که در سال ۱۹۶۴ در سرن (سازمان اروپایی برای تحقیقات هسته‌ای) انجام شده است. پاره‌گاهی از پیونهای منفی حاصل از پروتون سنکروترون سرن، که تکانه آنها برابر $1055 \text{ GeV}/c$ است، با یک $\pi^- + p^+ \rightarrow \Lambda^0 + K^0$ هدف پلی‌اتیلنی برخورد می‌کند. (شکل ۱۳۰.۹)

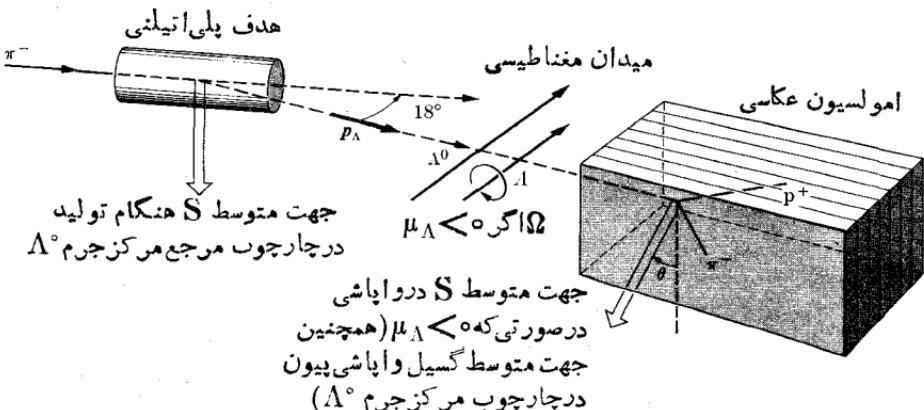
به قوع می‌پیوندد. تکانه طوری انتخاب می‌شود که با انرژی متناظر باشد که در آن، سطح مقطع مر بوط به واکنش پیشینه باشد. چون انرژی ذره π^- به انرژی آستانه، یعنی به مقدار در راستای به طرف جلو تولید می‌شوند زیرا در چارچوب مرجع مرکز جرم فرایند، این ذرات عملاً در حال سکون قرار دارند.

ذرات Λ^0 قویاً قطبیده‌اند و اسپین آنها (S) در جهت عمود بر صفحه تولید قرار دارد (منظور از صفحه تولید صفحه‌ای است که با جهت حرکت ذره فردی π^- و جهت حرکت ذره متنجه Λ^0 تعیین می‌شود). ذرات Λ^0 حاصل در زوایای میان 13° و 23° نسبت به جهت فرود از میان میدان مغناطیسی قوی $T = 15$ قرار داردها عبور می‌کنند.

طبق معادله (۱۳۰.۷)، گشتاور مغناطیسی Λ^0 باید به صورت زیر نوشته شود

$$\mathbf{M}_\Lambda = g_\Lambda \left(\frac{e}{2m_\Lambda} \right) \mathbf{S}$$

که در آن g_Λ نسبت زیر و مغناطیسی Λ^0 است. معمولاً گشتاور مغناطیسی را به صورت زیر می‌نویسند



شکل ۱۳۰.۹ نمودار طرح‌وار آزمایش گشتاور مغناطیسی Λ^0 .

$$\mathbf{M}_\Lambda = g_\Lambda \left(\frac{m_p}{m_\Lambda} \right) \left(\frac{e}{2m_p} \right) \mathbf{S} = \mu_\Lambda \left(\frac{e}{m_p} \right) \mathbf{S}$$

کمیتی کسه در تجربه مشاهده می شود به صورت $\mu_\Lambda = g_\Lambda (m_p/m_\Lambda)/2$ است که گشتاور مغناطیسی Λ° را بر حسب مغنتون هسته ای بدست می دهد. در حضور میدان مغناطیسی \mathbf{B} ، $d\mathbf{S}/dt = \mathbf{M}_\Lambda \times \mathbf{B}$ تولید می شود، و معادله حرکت اسپین به صورت $\tau = \mathbf{M}_\Lambda \times \mathbf{B}$ باشد که زیر است

$$\frac{d\mathbf{S}}{dt} = \mu_\Lambda \left(\frac{e}{m_p} \right) \mathbf{S} \times \mathbf{B} = -\mu_\Lambda \left(\frac{e}{m_p} \right) \mathbf{B} \times \mathbf{S}$$

و حول \mathbf{B} با سرعت زاویه ای زیر حرکت تقدیمی می کند^۱

$$\Omega = -\mu_\Lambda \left(\frac{e}{m_p} \right) \mathbf{B}$$

هرگاه μ_Λ ممکن باشد، \mathbf{S} در همان جهتی که با فلش A در شکل ۱۳.۹ مشخص شده است، حول \mathbf{B} حرکت تقدیمی می کند و اگر μ_Λ ثابت باشد در جهت مخالف آن. پس از زمان t اسپین \mathbf{S} به اندازه زاویه $\theta = \Omega t$ چرخش کرده است. هرگاه v سرعت ذره Λ° و نیز مسافت طی شده در میدان مغناطیسی باشد، خواهیم داشت $t = l/v$ و در این صورت

$$\theta = \mu_\Lambda \left(\frac{e}{m_p} \right) \frac{\mathbf{B}l}{v} \quad (۹.۹)$$

بنابراین هرگاه بتوانیم θ را مشاهده کنیم، می توانیم μ_Λ را بر حسب کمیات شناخته شده تعیین کنیم.

جالبترین (و مشکلترین) قسمت آزمایش اندازه گیری θ است که مستلزم تعیین راستای \mathbf{S} پس از عبور Λ° از میدان مغناطیسی است. با مشاهده توزیع زاویه ای محصولات واپاشی Λ° می توان زاویه θ را اندازه گیری کرد. همان طور که در شکل نشان داده شده است، مقداری امولسیون عکاسی ذر راستای باریکه Λ° قرار می گیرد. بسیاری از ذرات Λ° بر طبق فرایند $p^- + \pi^- \rightarrow \Lambda^\circ$ در داخل امولسیونها واپاشیده می شوند. چون هر دو محصول واپاشی از ذرات باردار تشکیل شده اند، مسیرهایی را از خود در امولسیونها به جای می گذارند.

۱. بدلیل انژیهای موجود، محاسبه را باید با استفاده از مکانیک نسبیتی انجام دهیم. با این حال، برای سهولت، از محاسبه غیر نسبیتی استفاده می کنیم. زیرا این محاسبه هنگامی که Λ° در راستای عمود بر \mathbf{B} حرکت می کند، نتیجه صحیح را (تا آنچه که به Ω من بوط است) بدست می دهد.

در واپاشی $\pi^- + p \rightarrow \Lambda^0 \rightarrow \pi^-$ بیونها به صورت ناهمسانگرد (ولی متقارن) نسبت به راستای S در چارچوب مرجع مرکز جرم Λ^0 توزیع می‌شوند. هر گاه ϕ زاویه میان تکانه π^- و S باشد، به طور تجربی توزیع زاویه‌ای π^- در چارچوب مرجع مرکز جرم به صورت متناسب با $1 + k \cos \phi$ است. آیدکه با یک پیشینه قوی در راستای Λ^0 متناظر است. از این‌رو، با تحلیل توزیع زاویه‌ای بیونها و واپاشی موجود در باریکه‌ای S از ذرات Λ^0 قطبیده می‌توان راستای قطبش Λ^0 را، که راستای S است، تعیین کرد و بدین طریق زاویه θ را به دست آورد. سپس با به کار بردن معادله (۹.۹) می‌توان Λ^0 را نتیجه گرفت. محاسبات عملی به نکات دقیق مر بوط به کمیتهای واپسنه به چارچوبهای مرجع آزمایشگاه و مرکز جرم Λ^0 نیاز دارد. مقدار به دست آمده در سرن بر این‌باشد که راستای Λ^0 $= 28.5 \pm 0.5$ nm مگتون هسته‌ای بود. از لحاظ نظری، مقدار پیشگویی شده براساس نظریه «روش هشت‌لای» گلمان مساوی با 95.0 ± 0.5 nm مگتون هسته‌ای است (بخش ۸.۹). قبل، در بروکهیون، آرگون، و دانشگاه کالیفرنیا نیز گشاور مغناطیسی Λ^0 با استفاده از روش‌های مشابه اندازه گیری شده و به ترتیب نتایج 55.5 ± 0.5 nm، 56.0 ± 0.5 nm، 57.0 ± 0.5 nm و 59.0 ± 0.5 nm به دست آمده بود. در جدیدترین اندازه گیری (۱۹۶۶) که هیل و همکارانش در آزمایشگاه ملی بروکهیون انجام داده‌اند، مقدار 59.0 ± 0.5 nm به دست آمده است.

۵.۹ قوانین پایستگی

در تمام فرایندهای مطرح شده در بخش قبل، معلوم شده است که قوانین پایستگی زیر بدون هیچ استثنایی برقرارند

- ۱) پایستگی تکانه
- ۲) پایستگی تکانه زاویه‌ای
- ۳) پایستگی انرژی
- ۴) پایستگی بار

در داخل محدودیتها تحمیل شده بهوسیله این چهار قانون پایستگی، ذرات بنیادی در دید اول به صورت یک گروه وحشی از موجودات فیزیکی دیده می‌شوند که بدون هیچ نظم ظاهری در این فرایندها تمایل دارند به یکدیگر تبدیل شوند. به عنوان مثال، می‌توان فهمید که چرا الکترون و پوزیترون پایدارند زیرا هیچ ذره باردار سبکتر دیگری وجود ندارند تا این دو ذره بتوانند بدون تخلف از پایستگی بار الکتریکی به آنها و اپاشیده شوند. اما چرا پروتون پایدار است و مثلا برطبق طرح $p^- + \pi^+ \rightarrow p^+ + \pi^-$ و اپاشیده نمی‌شود؟ چرا فرایندهایی از قبیل $e^- + p^+ \rightarrow \gamma + \pi^+$ ، $\bar{p}^- + \pi^+ \rightarrow \Lambda^0$ ، یا $\Sigma^+ + \pi^- \rightarrow p^+ + \pi^+$ که با قوانین پایستگی فوق سازگاری دارند، در طبیعت رخ نمی‌دهند؟ چرا طیف جرمی

ذرات ظاهر آکاتورهای است؟

وضع بالا مشابه با وضع کیمیاگران قرون وسطی است که بدون اطلاع از ساختار اتمی یا مولکولی سعی در شناخت و درک واکنشهای شیمیایی داشتند. امروزه فیزیکدانان تلاش می‌کنند که نظمی را در این آشوب ظاهری پیدا کنند. خوشبختانه، با کشف قوانین جدید پایستگی، که بیشتر به قانون پایستگی بارشباهت دارند تا بهسه قانون اول پایستگی، نوعی نظم پدیدار شده است. این قوانین عبارت اند از

- ۵) پایستگی لپتونها
- ۶) پایستگی باریونها
- ۷) پایستگی اسپین ایزوتوبی
- ۸) پایستگی شگفتگی

اکنون بهطور خلاصه هریک از این قوانین را بررسی می‌کنیم.

داده‌های تجربی حاکمی از آن اندکه مزوونها و فوتونها (و بهطور کلی تمام ذرات با اسپین صفر و یک) را می‌توان بهر تعدادی تولید و یا نابود کرد (و این یکی از دلایلی است که آنها را بوزونها می‌نامند). از طرف دیگر، تعداد لپتونها و باریونهایی که می‌توانند دریک فرایند منفرد تولید و یا نابود شوند، محدود است. به عنوان مثال، فرایند تولید زوج الکترون $e^+ + e^- \rightarrow \gamma$ که در آن دو لپتون، یعنی یک الکترون و یک ذره اش (پوزیترون) آفریده می‌شوند، یک فرایند امکان پذیر است ولی فرایند تولید الکترون پر و تون $e^- + p^+ \rightarrow \gamma$ ، که با چهار قانون اول پایستگی سازگاری دارد، نمی‌تواند به وقوع پیوندد. در این فرایند (که مشاهده نشده است) تنها یک لپتون و یک باریون تولید می‌شود. این واقعیات تجربی پایه و اساس پنجمین و ششمین قانون پایستگی را شکل می‌دهند.

پایستگی لپتونها، ابتدا عدد کوانتومی لپتونی μ را که به صورت $+ = \mu$ برای ذرات لپتون و $- = \mu$ برای پاد ذرات لپتون تعریف می‌شود معرفی می‌کنیم. ذرات غیر لپتونی دارای عدد لپتونی صفر اند. بنا بر این

Δ هر فرایند، عدد لپتونی کل باید بدون تغییر باقی بماند.

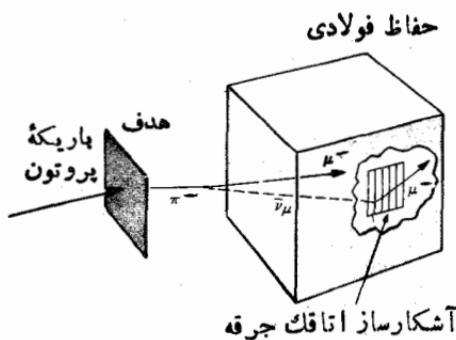
در اینجا به چند مثال اشاره می‌کنیم. در فرایند $e^+ + e^- \rightarrow \gamma$ ، عدد لپتونی، طرف چپ $= \mu$ و در طرف راست $= -\mu$ است با این حال در فرایند مشاهده نشده $e^+ + p^+ \rightarrow \gamma$ برای طرف چپ $= \mu$ و برای طرف راست $= +\mu$ است و بدین ترتیب پایستگی لپتونها نقض می‌شود. قانون پایستگی لپتونها مستلزم آن است که معادله (۱۴.۸) به صورت زیر نوشت شود تا عدد لپتونی کل مساوی با صفر در هر دو طرف ظاهر شود

$$n \rightarrow p^+ + e^- + \bar{\nu}$$

$$\mu = 0 \quad 0 + 1 - 1 \quad (14.9)$$

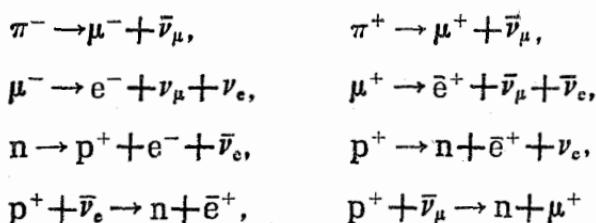
از این دو، پایستگی لپتوتها مستلزم آن است که در واپاشی β^- ، یک پاد نوتريینو $\bar{\nu}$ ، (و نه یک نوتريینو) گسیل شود. ضمناً باید معادله (۱۷۰.۸) را به صورت $p^+ + \bar{\nu} \rightarrow n + e^+$ نویسیم تا عدد لپتوتی کل $1 - \bar{\nu}$ در هردو طرف وجود داشته باشد. بدھمین دلیل در آزمایش کواندرینز^۱ (مثال ۶.۸)، یک پاد نوتريینو آشکار شد. توجه کنید که معادلات (۱۵.۸) و (۱۶.۸) در واپاشی β^+ و گیراندازی الکترون به یک نوتريینو نیاز دارند تا از قانون پایستگی لپتونی پیروی کنند. با امتحان طرحهای واپاشی جدول ۲.۹ دانشجو می‌تواند قانون پایستگی لپتوتها را در هر حالت اثبات و این واقعیت که در بعضی موارد یک پاد نوتريینو پدیدار می‌شود را، توجیه کند.

در اینجا این واقعیت را نیز مذکور می‌شویم که در شواهد تجربی اخیر (۱۹۶۲) به نظر رسید که نوتريونهای حاصل از واپاشی پیون با نوتريونهای حاصل از واپاشی میون یا واپاشی بتا یکی نیستند. این آزمایش را یک گروه از دانشگاه کلمبیا در شتابدهنده آزمایشگاه ملی بروکهیون انجام داده است و نمودار طرحوار آن در شکل ۱۴.۹ نشان داده شده است. در این آزمایش، یک اتاقک جرقه با حفاظ سنگین در معرض تابش پاد نوتريونهای حاصل از واپاشی پیونی $\bar{\nu} + p \rightarrow \pi^+ + \mu^-$ قرار می‌گرفت. پیونها در اثر برخورد پروتونهای پرانرژی با یک هدف مناسب ایجاد شده بودند. پاد نوتريونها با هسته‌های موجود در اتاقک جرقه برخورد می‌کردند. اگر این پاد نوتريونها با پاد نوتريونهای حاصل از واپاشی β^- یکی بودند، می‌توانستند یکی از واکنشهای $n + \bar{e}^- \rightarrow \bar{\nu} + p$ یا $\mu^+ + \bar{\nu} \rightarrow p + \bar{\nu}$ را تولید کنند. اما، اگر دونوع نوتريون وجود داشت، تنها واکنش دوم می‌توانست یک واکنش مجاز باشد. پس از یک دوره آزمایش به مدت چند روز، که در آن تخمین زده شده که ۱۵۱۴ پاد نوتريون از میان اتاقک جرقه عبور کرده است، در حدود ۵۰ فرایند مشاهده شد که در آنها، میون تولید شده بود ولی هیچ پوزیترونی مشاهده نشد. این



شکل ۱۴.۹ نمودار طرحوار آزمایش $\bar{\nu}\bar{\nu}$.

موضوع حاکمی از آن بود که واکنش اول یک واکنش ممنوع است و نوترینوهای حاصل در واپاشی پیون همانهایی نیستند که در واپاشی β تولید می‌شوند. بنابراین اکنون باید چنین نوشت



که در آن μ معرف نوترینوی وابسته به میون در واپاشی پیون و e نیز نوترینوی وابسته به الکترون در واپاشی میون یا واپاشی نوکلئون است.

پایستگی باریونها. با تعریف عدد کوانتومی بادیونی b به صورت $b = b_1 - b_2$ برای تمام ذرات باریون و $b = b_1 + b_2$ برای تمام پاد ذرات باریون و صفر برای تمام ذرات غیر باریون می‌توان گفت

د هرفرازند، عدد پاد بادیونی کل باید بدون تغییر باقی بماند.

دانشجو خود می‌تواند اثبات کند که این قانون در تمام فرایندهای شامل باریونها، از قبیل معادلات (4.9) ، (5.9) ، (6.9) و (7.9) ، که قلاً توصیف شدند و نیز در تمام طرحهای واپاشی آمده در جدول 2.9 صادق است. چون پروتون سبکترین باریون است و واپاشی آن به ذرات سبکتر (که نمی‌توانند باریون باشند) قسانون پایستگی باریونها را نقض می‌کند و این نشان می‌دهد که چرا پروتون یک ذره پاددار است. بنابراین دنیا باید که ما در آن زندگی می‌کنیم، تا حدمش خصی تنتیجه‌ای، از قوانین پایستگی لپتوتها و باریونهاست.

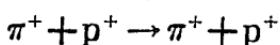
پایستگی اسپین ایزوتوپی. در شکل 2.9 ، ذرات و پاد ذرات بر حسب جرم یا انرژی سکون خود دسته بندی شده‌اند. هنگامی که تنها ذراتی را در نظر داریم که تحت برهم‌کنشهای قوی قرار می‌گیرند (مزونها و باریونها)، مشاهده می‌کنیم که به صورت چندتایی مثل تک تایی (Ξ^0 ، Ξ^+ ، Λ^0 ، Δ^0)، دوتایی (K^+ و K^- ، p^+ و p^- ، n^0 و \bar{n}^0)، و سه‌تایی (Σ^+ ، Σ^0 ، Σ^- ؛ π^+ ، π^0 و $-\pi^-$)^۱ پدیدار می‌شوند. این نشان می‌دهد که هر چند تایی را می‌توان با کمیت جدیدی که اسپین ایزوتوپی τ نام دارد توصیف کرد، به گونه‌ای که $2\tau + 1 = 2\Lambda + 1$ ، تعداد ذرات موجود در هر چند تایی را به دست می‌دهد. بنابراین، $\tau = 0$ ، $1/2$ ، 1 ، ...
 ۱. ذره π^0 که با پاد ذره خود یکسان است، درهن کز نمودار قرار گرفته است و مجموعه π^+ ، π^0 ، $-\pi^-$ باید به صورت مخصوصی در نظر گرفته شود.

به ترتیب برای تک تاییها، دو تاییها، سه تاییها و مانند آن در نظر گرفته می‌شود. کلمه «ایز و توپی» از این نظر به کار می‌رود که τ به ذراتی گفته می‌شود که جرم و اسپین آنها در عمل یکسان‌اند و بنا بر این مکان یکسانی را در یک مقیاس جرم اشغال می‌کنند.^۱ توجه کنید که τ شbahتی به تکانهٔ زاویه‌ای J دارد که می‌تواند $1 + 2J$ سمتگیری در فضای اختیار کند که هر کدام با مقدار مؤلفه Z خود یعنی J مشخص می‌شود. بهمین دلیل است که τ «اسپین» گفته می‌شود. بنا بر این، اسپین ایز و توپی را می‌توان به صورت برداری در یک فضای نمایشی مشخص، که فضای اسپین ایز و توپی نام دارد، در نظر گرفت. طول این بردار برابر است با $(\tau + 1)\tau$ و می‌تواند $1 + 2\tau$ سمتگیری ممکن را نسبت به محور Z داشته باشد که متناظرند با مقادیر ممکن مؤلفه Z آن و با رابطهٔ ذیر داده می‌شوند

$$\tau = \pm \tau, \pm(\tau - 1), \pm(\tau - 2),$$

هر ذره موجود در یک چندتایی با یک مقدار τ متناظر است و مقادیر τ بر حسب کاهش بار مرتب می‌شوند. به عنوان مثال، برای پروتونها $1/2 + \tau = \tau$ و برای نوترونها $1/2 - \tau = \tau$ است. اسپین ایز و توپی چند تاییها ذرات و پساد ذرات یکسان‌اند ولی مقادیر τ آنها مخالف یکدیگر است. در جدول ۳.۹ اسپین ایز و توپی مزونها و باریونها داده شده است. اسپین ایز و توپی کل \mathcal{C} یک سیستم از ذرات را می‌توان از جمع برداری اسپین ایز و توپی هر ذره بدست آورد. برای این منظور لازم است که از قواعد جمع تکانهٔ زاویه‌ای (بخش ۸.۳) استفاده کرد. به عنوان مثال سیستم $p^+ + p^+$ را در نظر می‌گیریم. این دو ذره هر کدام دارای $1/2 = \tau$ اند که از جمع آنها، مقادیر $\tau = \mathcal{C}$ یا صفر برای اسپین ایز و توپی منتهج به دست می‌آید. ولی $1/2 + 1/2 = 1 = \mathcal{C}$ است. بنا بر این سیستم متشکل از دو پروتون و از لزوماً با $= 1 = \mathcal{C}$ متناظرست. اما سیستم $n + p^+$ دارای $0 = \mathcal{C}$ است و از این رو اسپین ایز و توپی کل می‌تواند $1 = \mathcal{C}$ یا صفر باشد. به طریق مشابه، $\pi^+ + p^+$ می‌تواند اسپین ایز و توپی کل $2/3 = \mathcal{C}$ یا $1/2 = \mathcal{C}$ داشته باشد. ولی داریم $1 + 1/2 = 3/2 = \mathcal{C}$ ، به گونه‌ای که لازم است $2/3 = \mathcal{C}$ باشد. از طرف دیگر، $p^+ + \pi^+ + \pi^-$ که به ترتیب دارای $2/1 = \mathcal{C}$ و $1/2 - 1/2 = 0 = \mathcal{C}$ می‌توانند با $2/3 = \mathcal{C}$ یا $1/2 = \mathcal{C}$ متناظر باشند.

به نظر می‌رسد که برهم کنش قوی یا هسته‌ای مستقل از بار است. به عنوان مثال، شواهد تجربی فراوانی نشان می‌دهند که برهم کنش برای زوجهای $(1 - \mathcal{C}, 1 + \mathcal{C})$ ، (n, n) ، (p^+, p^+) و (n, p^+) می‌توانند از ذرات برهم کنش کنند. از این رو برهم کنش قوی مستقل از مقدار کل \mathcal{C} برای ذرات برهم کنش کنند است. به این این اسپین ایز و توپی کل آنها یعنی \mathcal{C} داشته است. به عنوان مثال، در فرایند پراکنندگی

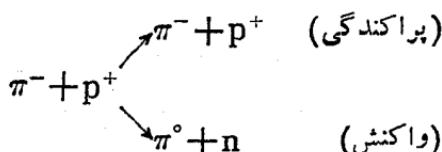


۱. نامهای اسپین ایزوبادی و ایزوسپین نیز برای بیان این خاصیت استفاده می‌شود.

جدول ۳.۹ اسپین ایزوتوپی (τ_z ، τ ، شکفتی)، و فوق بار (y) مزونها و باریونها!

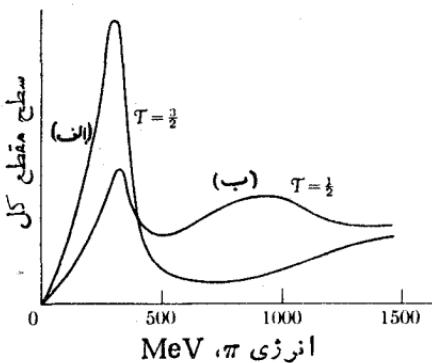
y	δ	τ_z	τ	ذرات
				مزونها
۰	۰	(1, ۰, -1)	۱	π^+, π^0, π^-
۱	۱	(1/2, -1/2)	1/2	K^+, K^0
۰	۰	۰	۰	η^0
				بادیونها
۱	۰	(1/2, -1/2)	1/2	p^+, n
۰	-1	۰	۰	Λ^0
۰	-1	(1, ۰, -1)	۱	$\Sigma^+, \Sigma^0, \Sigma^-$
-1	-2	(1/2, -1/2)	1/2	Ξ^0, Ξ^-
-2	-3	۰	۰	Ω^-

داریم $=3/2 = \gamma$ ، که لزوماً باید با $3/2 = \gamma$ در هردو طرف معادله متناظر باشد. سطح مقطع مشاهده شده مطابق آنچه در منحنی (الف) شکل ۱۵.۹ دیده می شود، با انرژی پرتا به π^+ تغییر می کند و در انرژی نزدیک به ۳۰۰ MeV یک بیشینه کاملاً مشخص دارد. اما در مورد زیر



داریم $=1/2 = \gamma$ کسه می تواند با $3/2 = \gamma$ یا $1/2 = \gamma$ متناظر باشد. سطح مقطع مشاهده شده کل در منحنی (ب) شکل ۱۵.۹ نشان داده شده است. قلة متناظر با $3/2 = \gamma$ عملاً در همان انرژی حالت قبل $\pi^+ + p^+$ با اسپین ایزوتوبی کل یکسان، قرار می گیرد ولی در حدود انرژی ۱۰۰۰ MeV قلة دومی مشاهده می شود که به حالت $=1/2 = \gamma$ نسبت داده می شود.

۱. علامت شکفتی و فوق بار پاد ذرات با علامت شکفتی و فوق بار ذرات متناظر مخالف است. مزونها و باریونها غالباً با نام مشترک هادردنها مشخص می شوند.



شکل ۱۵.۹ سطح مقطع منوط به برخوردهای
(الف) $\pi^+ + p^+$ و (ب) $\pi^- + p^-$ بحسب
تابعی از انرژی.

در نتیجه تحلیل فرایندهایی که در آنها ذرات با برهمنش قوی شرکت می‌کنند، می‌توان گفت

اپین ایزوتوپی کل \mathcal{C} ده برهمنشها قوی پایسته است.

پایستگی اپین ایزوتوپی کل قانونی است که تنها در برهمنشها قوی صادق است و در فرایندهای برهمنش الکترومغناطیسی یا ضعیف می‌تواند نقض شود. به عنوان مثال، در فرایند مشاهده شده $\pi^+ + \pi^- \rightarrow \pi^+ + \pi^-$ در طرف چپ داریم $\mathcal{C} = 1/2$ در حالی که در طرف راست می‌تواند یک یا صفر باشد، بنابراین \mathcal{C} پایسته نیست. علاوه بر قانون پایستگی اپین ایزوتوپی کل داریم

دربرهمنشها قوی و الکترومغناطیسی، مؤلفه اپین ایزوتوپی کل، \mathcal{C} ، پایسته است.

این قانون در تمام موارد رعایت می‌شود و با قانون پایستگی بار الکتریکی کاملاً هم‌ارز است.

پایستگی شگفتی. برای مشخص کردن ذراتی که تحت برهمنشها قوی قرار می‌گیرند، کمیت دیگری به نام شگفتی، که با نشان داده می‌شود معروفی شده است. این کمیت طوری تعریف می‌شود که بار یک ذره در یک چندتایی با رابطه زیر داده می‌شود

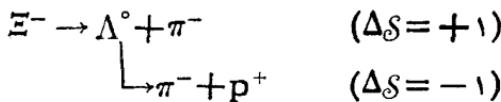
$$q = e \left(\tau_e + \frac{1}{2} b + \frac{1}{2} \mathcal{S} \right) \quad (11.9)$$

مقادیر مختلفی در جدول ۳۰.۹ آمده است. شگفتی ذرات و پساد ذرات مخالف یکدیگر است. پایستگی شگفتی ایجاد می‌کند که

شکفتی کل ی باید در فرایندهای حاصل از برهم‌کنشهای قوی و الکترومنناطیسی یکسان باقی بماند.

به عنوان مثال، فرایند $\pi^- + p^+ \rightarrow \Lambda^\circ + \pi^+$ که با تمام قوانین پایستگی دیگر توافق دارد، فرایندی است که مشاهده نشده است؛ زیرا شکفتی کل در طرف چپ مساوی با صفر و در طرف راست برابر با ۱ است. اما، فرایندهایی از قبیل $\Sigma^+ + K^- \rightarrow \pi^+ + p^+$ باقی می‌مانند. یعنی، در تمام برخوردهای پیون-نوکلئون (یعنی، سیستمی که شکفتی آن صفر است)، هیپرونها باید به صورت جفت و با شکفتی مساوی ولی مخالف تولید شوند. این پدیده به تولید وابسته معروف است. در واقع، مشاهده تولید وابسته بعضی هیپرونها مشخص باعث شد که فکر قانون پایستگی شکفتی مطرح شود.

پایستگی شکفتی یک قانون تخطی ناپذیر نیست و در برهم‌کنشهای ضعیف، که تغییری به اندازه $1 +$ در شکفتی را مجاز می‌داند، نقض می‌شود. در اکثر واپاشیهای باریونی (جدول ۲۰.۹) پایستگی شکفتی نقض می‌شود و این نشان می‌دهد که واپاشیها به وسیله برهم‌کنشهای ضعیف به وقوع می‌پونندند. به عنوان مثال



هیپرونها نمی‌توانند با حفظ پایستگی شکفتی از طریق برهم‌کنش قوی به باریونها واپاشیده شوند زیرا مقدار Q مربوط به چنین فرایندهایی منفی است. این امر نشان می‌دهد که چرا هیپرونها در مقایسه با زمانی که برای تولید یا نابودیشان در برهم‌کنشهای قوی (که در حدود $10^{-23} S$ است) صرف می‌شود این قدر به کندی (در حدود $10^{-15} S$) واپاشیده می‌شوند. از روی این دو زمان می‌توان نتیجه گرفت که قدرت برهم‌کنش ضعیف در حدود $10^{-13} S$ برابر قدرت برهم‌کنش قوی است.

ناگفته نماند که پارامتر دیگری نیز وجود دارد که می‌تواند به جای شکفتی برای رد بندی ذرات به کار رود. این پارامتر فوق باد نام دارد و به صورت $S = b + \gamma$ تعریف می‌شود. مقادیر فوق بار در جدول ۳۰.۹ آمده است. قانون پایستگی شکفتی را می‌توان با قانون پایستگی فوق بار، که از قانون پایستگی باریونها و تعریف γ ناشی می‌شود، تعویض کرد. به نظر می‌رسد که قوانین پایستگی جدید گفته شده در این بخش کمایش قراردادهای موردی هستند که برای توضیح حقایق تجربی به کار می‌روند. با این حال، این واقعیت که این قوانین به طور سازگاری در موارد متعددی به کار می‌روند نشان می‌دهد که معنی فیزیکی عیقتوتری دارند. در حال حاضر، ارتباط آنها با خواص فیزیکی ذرات در تمام حالات کاملاً شناخته نشده است و هنوز می‌تواند موضوع تحقیقات جدی باشد.

۹. ناوردایی، تقارن، و قوانین پایستگی

بعضی از قوانین پایستگی بحث شده در این فصل را می‌توان به بعضی خواص ناوردایی و تقارنی سیستمهای فیزیکی که در اینجا به طور خلاصه به آنها اشاره می‌کنیم، مربوط دانست.

انتقال فضایی. فرض کنید که فضا همگن و یکنواخت است، یعنی در تمام نقاط تقارن انتقالی دارد. در این صورت باید نتیجه بگیریم که یک سیستم فیزیکی، بدون توجه به اینکه در چه مکانی در فضای خالی قرار گرفته است، رفتار یکسانی از خود نشان می‌دهد. به زبان ریاضی، می‌توان گفت که توصیف خواص یک سیستم فیزیکی منزوی تحت انتقال سیستم نسبت به چارچوب مرجع ناورد است. به عنوان مثال، یک مولکول منزوی که ترکیبی از چند الکترون و هسته است، بدون توجه به اینکه نسبت به ناظر در چه محلی قرار دارد باید با جمله‌های کاملاً یکسانی توصیف شود. از طرف دیگر، می‌دانیم که تکانه کل سیستم منزوی ثابت است. از این‌رو، می‌توان ثابت کرد که

پایستگی تکانه یک سیستم منزوی نتیجه‌ای از ناوردایی انتقالی قوانین توهیف کننده می‌شود.

در بعضی موارد ممکن است سیستم منزوی نباشد ولی محیط فیزیکی یک تقارن انتقالی مشخصی داشته باشد. الکترونی را در نظر می‌گیریم که میان دو صفحه موازی بین‌هایت بزرگ که حامل بارهای الکتریکی مساوی و مخالف اند قرار دارد. واضح است که اگر الکtron در امتداد موازی با صفحات جابه‌جا شود، شرایط فیزیکی تغییر نمی‌کنند. بنابراین، هرگاه الکترون به حرکت در آید، تکانه آن در امتداد موازی با صفحات ثابت باقی می‌ماند. (این موضوع معمولاً این‌طور بیان می‌شود که میدان الکتریکی حاصل از صفحات باردار در امتداد عمود بر صفحات است). بنابراین، مجدداً این نتیجه را به دست می‌آوریم که پایستگی تکانه در راستای مشخص نتیجه‌ای از ناوردایی انتقالی شرایط فیزیکی در آن داشتاست.

چرخش فضایی. هرگاه فرض کنیم که فضا همسانگرد است (یعنی در هر نقطه تقارن چرخشی دارد)، در این صورت توصیف خواص یک سیستم منزوی باید مستقل از سمتگیری آن در فضای نسبت به چارچوب مرجع باشد. مجدداً یک مولکول منزوی را در نظر می‌گیریم: توصیف خواص این مولکول از سمتگیری مولکول نسبت به ناظر مستقل است. از طرف دیگر، می‌دانیم که تکانه زاویه‌ای کل هر سیستم منزوی ثابت است. بنابراین می‌توان ثابت کرد که پایستگی تکانه زاویه‌ای هر سیستم منزوی نتیجه‌ای از ناوردایی چرخشی قوانین توهیف کننده سیستم است.

در بعضی موارد، حتی اگر سیستم منزوی نباشد، سیستم فیزیکی می‌تواند یک تقارن چرخشی مشخصی داشته باشد. به عنوان مثال، میدان نیروی مرکزی تقارن کروی دارد.

در این صورت می‌دانیم که در نتیجه تقارن، تکانه زاویه‌ای (نسبت به مرکز نیرو) ذره‌ای که تحت اثر نیروهای مرکزی حرکت می‌کند، ثابت است. هرگاه میدان تقارن استوانه‌ای داشته باشد، مثل مورد مربوط به نیروی وارد بر الکترون در یک مولکول دو اتمی با ذره باردار واقع در یک میدان مغناطیسی یکنواخت، در این صورت مؤلفه تکانه زاویه‌ای نسبت به محور تقارن ثابت باقی می‌ماند. بنابراین مجدداً به این نتیجه می‌رسیم که پایستگی تکانه زاویه‌ای نسبت به هر داستای مشخص نتیجه‌ای از تقادرنچرخشی شرایط فیزیکی نسبت به آن داشتاست.

تقارن انتقالی و چرخشی، محدودیتها مشخصی را در شکل ریاضی قوانین فیزیکی اعمال می‌کنند. با این حال، این موضوعی است که درینجا تمی توانیم با تفصیل بیشتری آن را بررسی کنیم.

انتقال زمانی، ناورهایی نسبت به انتقال زمانی بدان معنی است که هرگاه یک سیستم فیزیکی را آماده کنیم و آن را بدون دخالت عوامل خارجی به حال خود واگذاریم تا رشد کنند، این سیستم بدون توجه به زمانی که در آن آماده شد، یا به عبارت دیگر بدون توجه به مبدأ زمان انتخاب شده، به صورت یکسان تکامل می‌یابد. با استفاده از استدلال نسبتاً مشکلتری می‌توان ثابت کرد که

پایستگی انزوی هر سیستم منزوی نتیجه‌ای از ناورهایی قوانین توحیف‌کننده سیستم نسبت به مبدأ زمان انتخاب شده است.

یعنی نسبت به انتقال زمانی ناورداست. قوانین مکانیک کلاسیک و مکانیک کوانتومی نسبت به انتقال زمانی ناوردا هستند.

تبديل پیمانه‌ای. وابسته کردن چهارمین قانون پایستگی (یعنی پایستگی بار) به تبدیل متقارن و خاصیت ناورهایی مشکلتر است. می‌توان نشان داد که

پایستگی باد نتیجه‌ای از ناورهایی قوانین میدان الکترومغناطیسی (یعنی معادلات ماکسول) نسبت به یک تبدیل «پیمانه‌ای»^۱ است.

در این کتاب نمی‌توانیم منظور از تبدیل پیمانه‌ای را به طور کامل توضیح دهیم. یک مورد ساده از تبدیل پیمانه‌ای تغییر در صرف پتانسیل الکتریکی است، تغییری که بر میدان الکتریکی یا شکل معادلات ماکسول تأثیر نمی‌گذارد. نوع دیگر تبدیل «پیمانه‌ای» تغییر فاز تابع موج یعنی قراردادن ψ^2 به جای ψ است. واضح است که چگالی احتمال $|\psi|^2$ که یک

۱. به عنوان مثال به کتاب زیر مراجعه کنید

کمیت قابل مشاهده است، بدون تغییر باقی می‌ماند.

چرخش اسپین ایزوتوپی. آیا عملیات متقارن دیگری هم وجود دارد که بتواند با قوانین پایستگی ارتباط داشته باشد؟ قبل از این دادیم که اسپین ایزوتوپی به دلیل استقلال بار برهم کنش قوی پایته می‌ماند. می‌توانیم این موضوع را مثل چهار قانون پایستگی قبلی به صورت زیر بیان کنیم

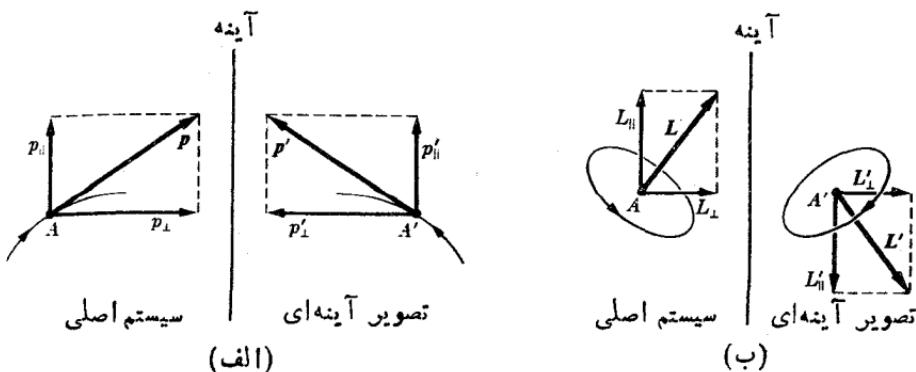
اسپین ایزوتوپی به این دلیل پایته می‌ماند که برهم کنشها قوی نسبت به چرخشها دفعای اسپین ایزوتوپی ناودا هستند.

این ناوردابی بدان معنی است که برهم کنش باید شامل اسپین ایزوتوپی A_1 و A_2 ذرات برهم کنش کننده فقط به صورت $A_2 - A_1$ باشد، که از لحاظ چرخشی ناورداست، و نه به صورت $A_2 + A_1 - A$ که این طور نیست. متأسفانه بیش از این نمی‌توان بر معنی ریاضی بیان فوق تأکید کرد ولی تشابه آن با پایستگی تکانه زاویه‌ای تحت نیروهای مرکزی آشکار است.

بازتاب بار. هرگاه تمام بادهای الکتریکی با بادهای با علامت مخالف تعویض شوند ($q \rightarrow -q$)، برهم کنشها الکترومغناطیسی دقوی ناودا باقی می‌مانند. این بیان به بازتاب باد معروف است. می‌توان نشان داد که این موضوع به پایستگی مؤلفه Z اسپین ایزوتوپی کل پنج دراین برهم کنشها منجر می‌شود.

هیچ خاصیت تقارنی ساده یا رفتار ناوردابی تاکنون به پایستگی لپتونها و بار یونها واپسنه نشده است. اما، سه عملیات متقارنتر وجود دارند که در رفتار اساسی ماده بسیار مهم هستند. این سه عبارت اند از پاریتی P ، مزدوج بار C و برگشت زمانی T .

پاریته. مفهوم پاریته که قبلا در بخش ۹۰۲ نیز به آن اشاره کردیم، به عملیات بازتاب فضایی، در یک صفحه یا از میان نقطه‌ای چون مبدأ مختصات، اطلاق می‌شود. ابتدا رفتار چند کمیت دینامیکی را نسبت به بازتاب در یک صفحه بررسی می‌کنیم. ذره A را که با تکانه p در حال حرکت است در نظر می‌گیریم [شکل ۱۶.۹ (الف)]. تصویر آینه‌ای A' ذره دیگری مانند A' است که با تکانه p' به طریقی حرکت می‌کند که $p'_{\parallel} = p_{\parallel}$ ، $p'_{\perp} = p_{\perp}$ و در آن علامتها \parallel و \perp به ترتیب راستهای موازی و عمود بر صفحه را نشان می‌دهند. اکنون ذره‌ای را در نظر می‌گیریم که مطابق آنچه در شکل ۱۶.۹ (ب) نشان داده شده است، با تکانه زاویه‌ای L حرکت می‌کند. تصویر آینه‌ای A' ذره دیگری مانند A' است که مطابق شکل چرخش می‌کند و بنابراین، تکانه زاویه‌ای آن L' است، به طوری که $L'_{\parallel} = L_{\parallel}$ ، $L'_{\perp} = L_{\perp}$. در این صورت ملاحظه می‌شود که در بازتاب در صفحه، p و L به صورت‌های مختلفی رفتار می‌کنند. بهمین دلیل است که p یک بردار قطبی و L یک بردار هموار

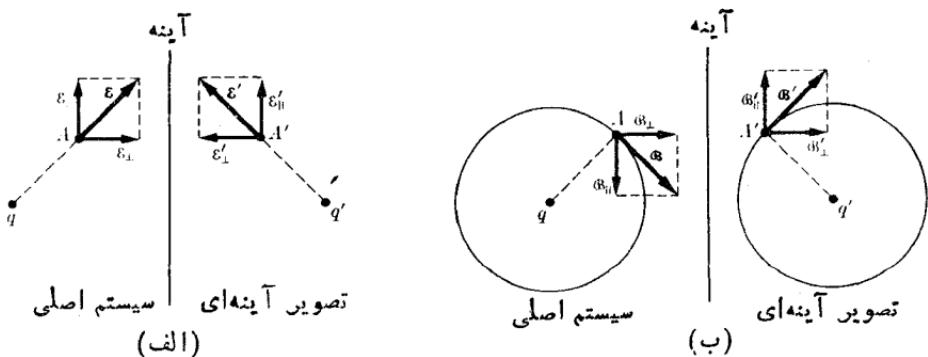


شکل ۱۶.۹ بازتاب در صفحه (الف) تکانه و (ب) تکانه زاویه‌ای.

نماییده می‌شود. تمام بردارهایی که به قسمی در قوانین فیزیکی شرکت می‌کنند یا قطبی اند یا محوری. با امتحان کردن شکل ۱۷.۹ دانشجو می‌تواند ثابت کند که میدان الکتریکی، یک بردار قطبی و میدان مغناطیسی، یک بردار محوری است. نیز و بزرگی قطبی است. قوانین مکانیک کلاسیک نسبت به بازتاب، یعنی نسبت به عملیات پاریته P ، ناوردا هستند. به عبارت دیگر، هر گاه سیستم فیزیکی مشخصی قوانین کلاسیک حرکت را برآورده کند، تصویر آینه‌ای آن نیز قوانین حرکت را برآورده می‌کند و می‌تواند در طبیعت رخدده. این بدان معنی است که در بیانهای دیاضی قوانین فیزیک کلاسیک، کمیات قطبی و محوری باید به طریقی ظاهر شوند که رابطه میان آنها تحت بازتاب فضایی تغییر نکند. بنابراین، می‌توان گفت که مکانیک کلاسیک نسبت به بازتاب فضایی ناورداست.

طبق قانون پایستگی پادیته داریم

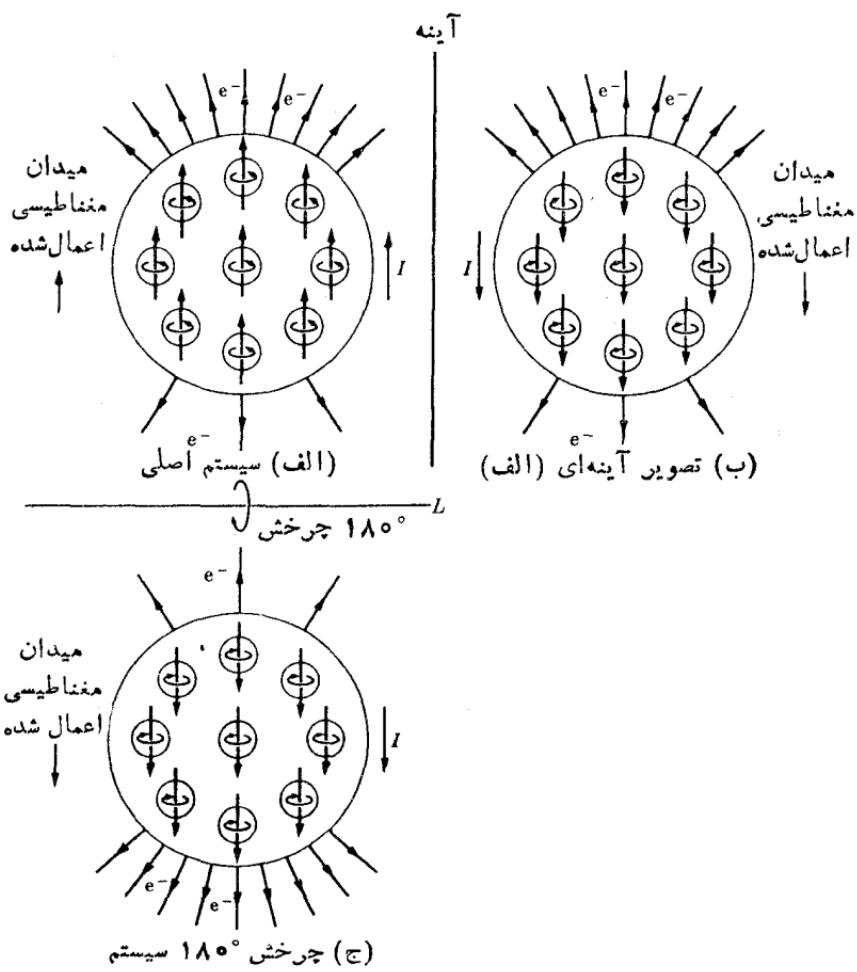
هنگامی پادیته دد یک فرایند پایسته است که تصویر آینه‌ای آن فرایند نیز فرایندی باشد که بتواند در طبیعت (خ دهد).



شکل ۱۷.۹ بازتاب در صفحه (الف) میدان الکتریکی و (ب) میدان مغناطیسی.

می‌توان نشان داد که معادلات ماسکول برای میدان الکترومغناطیسی نسبت به بازتاب فضایی ناوردا هستند و بنا بر این در برهم کنشهای الکترومغناطیسی، پاریته پایسته می‌ماند. فیزیکدانان فکر می‌کردند که پاریته در تمام برهم کنشها، بدون استثناء، باید پایسته بماند، حتی در مواردی که هیچ شاهد تجربی مستقیم برای حمایت این فرض وجود نداشت. اینان آنچنان به این خاصیت طبیعت مطمئن بودند که وقتی لی و یانگ که در سال ۱۹۵۶ اعتبار ناوردایی تحت بازتاب فضایی برای فرایندهای ناشی از برهم کنشهای ضعیف را مورد تردید قرار دادند، بهشتی خود را پیشنهاد لی و یانگ که برای حل معما می‌که در آن زمان به معما $\theta = 45^\circ$ معروف بود، مطرح شد. بنا بر این قضیه، برای هر ذره که با تابع موج یا میدان متناظر خود توصیف می‌شود پاریته ذاتی مشخصی وجود دارد. دلایل خوبی وجود دارند که بر مبنای آنها می‌توانیم فرض کنیم مزونها پاریته منفی دارند (مثال ۵.۹ را بینید). با توجه به جدول ۲.۹ مشاهده می‌شود که کائون (مثبت یا منفی)، در میان امکانات دیگر، مدهای واپاشی $K^\pm \rightarrow 2\pi^\pm + \pi^\mp$ و $\pi^\pm \rightarrow K^\pm$ را نیز دارد. می‌توان نشان داد که (مثال ۵.۹)، هرگاه فرض کنیم هر ذره پاریته کاملاً معینی دارد، در این صورت اگر پاریته در اولین مد واپاشی کائون پایسته بماند، در دومین مد واپاشی پایسته نخواهد بود و بر عکس. اولین مدواپاشی، مدواپاشی π و دومین مد، مد $\theta = 90^\circ$ (شکلهای ۸.۹ و ۹.۹). با مطرح شدن چنین مسئله غامضی، فیزیکدانان، برای نجات قانون پایستگی پاریته فرض کردند که دو مزون، با اینکه در تمام جنبه‌ها به جز مد واپاشی یکسان‌اند، باید متفاوت باشند و هر کدام پاریته مخصوص به خود داشته باشند. یانگ و لی پیشنهاد کردند که می‌توان ایده یکسان بودن دو مزون (با پاریته کاملاً معین) را بهای این شرط پذیرفت که پایستگی پاریته در واپاشی برهم کنشهای ضعیف نقض می‌شود. ضمناً برای امتحان پایستگی پاریته در فرایندهای ناشی از برهم کنشهای ضعیف، چندین آزمایش نیز پیشنهاد کردند.

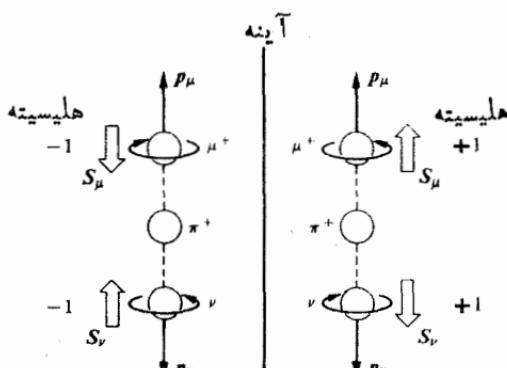
در سال ۱۹۵۷ میلادی، یکی از معروفترین آزمایشها را ووهکارانش در مؤسسه ملی استانداردها انجام دادند. نمونه‌ای از C_0 طوری قطبیده شده بود که اسپین هسته‌ها در یک خط قرار داشت. (برای این منظور لازم بود که نمونه در یک میدان مغناطیسی قوی قرار گیرد و دما به صفر مطلق نزدیک شود). همان‌طور که در شکل ۱۸.۹ (الف) دیده می‌شود، آنها نتیجه گرفتند که الکترونهای حاصل از واپاشی $-\beta$ هسته C_0 در جهت اسپین 180° (یا راستای قطبش) خیلی بیشتر از جهت مخالف گسیل می‌شوند. این نشان می‌داد احتمال اینکه هسته C_0 یک الکترون حاصل از واپاشی را در جهت اسپین خود گسیل کند بیشتر از آن است که در جهت مخالف آن گسیل کند. هنگامی که تمام سیستم را با چرخاندن آن به اندازه 180° حول خط L برگردانند، قطبش، اسپینها، و میدان مغناطیسی نیز وارونه شدند. وضعیت تجربی جدیدی، همانند آنچه در شکل ۱۸.۹ (ج) نشان داده شده است حاصل شد که جهت بیشینه شدت گسیل الکترون نیز 180° چرخیده بود. از طرف دیگر، تصویر آنها (الف) در (ب) نشان داده شده است که در آن اسپینها و میدان مغناطیسی وارونه شده‌اند، زیرا بردارهای محوری‌اند، اما جهت بیشینه شدت گسیل



شکل ۱۸.۹ آزمایش ^{60}Co من بوط به امتحان پايسنگی پاریته در واپاشی β .

الكترون تغيير نکرده است. مقایسه (ب) و (ج) بهوضوح نشان می دهد که (ب) با آنچه در طبيعت موجود است متناظر نیست و از اين رو، شاهد تجربی مستقيمی است بس راي اين موضوع که در بر هم كنشهاي ضعيف، که مسؤول واپاشي β هستند، پاریته پايسنگه نمي مانند. پس از آزمایش ^{60}Co ، دلایل تجربی زیادي برای پايسنگه نماندن پاریته در بر هم كنشهاي ضعيف به دست آمد. اما به نظر می رسد که در فرایندهای ناشی از بر هم كنشهاي قوي (و نيز الکترون و مغناطيسي) پاریته پايسنگه است.

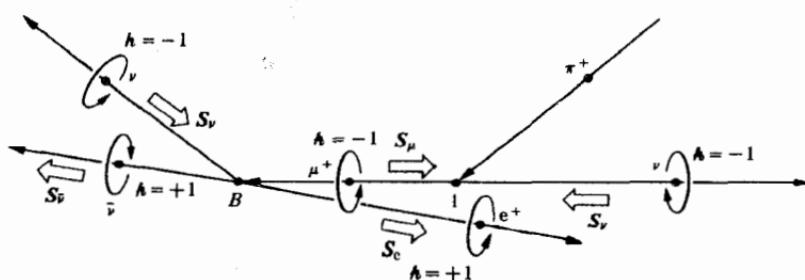
به عنوان دومين مثال از ناپايسنگی پاریته، واپاشی پيوني $\pi^+ \rightarrow \mu^+ + \nu_\mu$ شکل ۱۹.۹ (الف) را در نظر می گيريم. اسپين پيون برابر صفر است و بهمنظور پايسنگی تکانه زاویه‌ای، اسپینهای ميون و نوتريون بايد در دو جهت مخالف باشد. همچنین بهمنظور



(ب) واپاشی فضای-پاز تا بیده (الف) واپاشی اصلی

شکل ۱۹.۹ نایابیستگی پاریته در واپاشی π .

مطابقت کردن با هلیسیتی نوترینو، اسپینهای آنها نیز باید آن طور باشد که در شکل نشان داده شده است (شکل ۳۰.۹). با این حال، سیستم آینه‌ای شکل ۱۹.۹ (ب) در طبیعت وجود ندارد، زیرا هلیسیتی نوترینو نادرست خواهد بود. در عمل، به دلیل این واقعیت که در واپاشی π^+ مزونهای μ^+ هلیسیتی منفی دارند، فیزیکدانان نتیجه گرفتند که هلیسیتی نوترینو نیز منفی است. اگر هلیسیتی نوترینو مثبت یا منفی بود، هلیسیتی مزون μ^+ نیز به همان نسبت مثبت یا منفی می‌شد. در این مورد تصویر آینه‌ای موجود در شکل ۱۹.۹ با فرایند مشاهده شده‌ای منتظر می‌شد و پاریته در واپاشی پیون پاییسته می‌ماند. یک آزمایش نوعی که با آن می‌توان هلیسیتی μ^+ را تعیین کرد در شکل ۲۰.۹ نشان داده شده است. پوزیترونهای گسیل شده در واپاشی μ^+ تقریباً همیشه تحت زاویه 180° نسبت به راستای اصلی حرکت μ^+ حرکت می‌کنند و هلیسیتی آنها مثبت ($+1 = \beta_0$) است. از این‌رو، بهمنظور پایستگی تکانه زاویه‌ای لازم است که هلیسیتی ذرات دیگر آن طور باشد که در شکل نشان داده شده است.

شکل ۲۰.۹ تعیین هلیسیتی μ^+ .

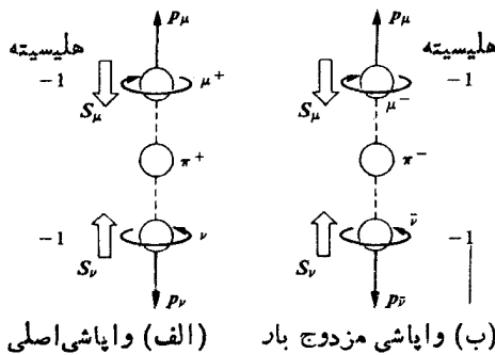
مزدوج بار. اين عمليات شامل تعويض تمام ذرات با پاد ذرهای خود بدون هيچگونه تغيير در ديگر خواص فيزيکي آنها از قبيل تکانه يا اسپين است.

هرسيستم هنگامی نسبت به مزدوج بار ناود است که اگر فرایندی در سیستم اصلی امكان پذير باشد، فرایند همناظر آن نيز در سیستم مزدوج بار امكان پذير باشد.

ظاهرآ فرایندهای ناشی از برهم كنشهای قوی و الکترومغناطیسي نسبت به مزدوج بار ناآوردا هستند. اين موضوع به پايسنگی π^+ و از اين رو به پايسنگی π^- منجر می شود. اما، فرایندهای شامل برهم كنشهای ضعيف نسبت به مزدوج بار ناآوردا نیستند. مثلا در واپاشی پيون به عنوان يك نمونه [شکل ۲۱.۹ (الف)] سیستم مزدوج بار [شکل ۲۱.۹ (ب)] ايجاد نمی شود زيرا در آن صورت پاد نوتريون هليسيته غلط خواهد داشت.

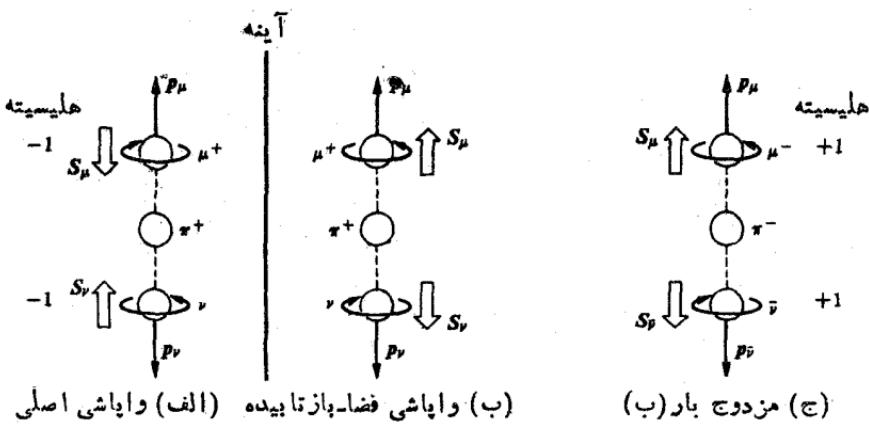
با وجود اين، مقایسه شکلهاي ۱۹.۹ و ۲۱.۹ امكان جديدي را مطرح می کند. فرض كنيش كه ابتدا، بازتاب فضائي يا عمليات پاريته P را برواي سیستم شکل ۲۱.۹ (الف) و سپس مزدوج بار C را مطابق آنچه در شکل ۲۲.۹ نشان داده شده است انجام دهيم. سیستم حاصل از عمليات ترکيبی (CP) نيز در طبيعت به وقوع می پيوندد، يعني داريم $\bar{\mu} \rightarrow \pi^-$. از اين رو

برهم كنشهای ضعيف تحت عمليات ترکيبی CP ناود است.

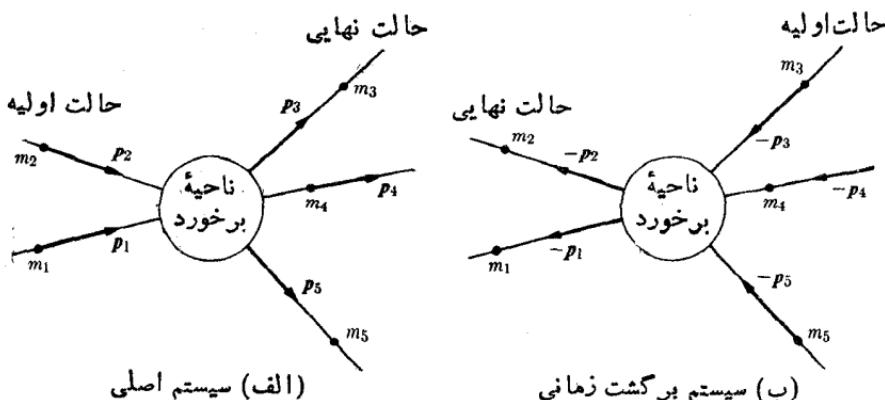


شکل ۲۱.۹ کادبرد مزدوج بار در واپاشی π .

۱. آزمایشهاي را كه اخیرا در پروكهیون و سرن در مورد واپاشی π^0 به $\pi^+\pi^-$ انجام شده است برای یافتن عدم تقارن احتمالی در رفتار $\pi^+\pi^-$ تحلیل کرده‌اند. نتایج تجربی، پیشنهای را درباره ناآوردايی برهم كنشهای الکترومغناطیسي نسبت به مزدوج بار برابر انگیخته است. با اين حال، اين موضوع (در زمان نوشتن اين کتاب) هنوز کاملا حل نشده است.

شکل ۲۳.۹ عملیات ترکیبی CP در واپاشی π .

برگشت زمانی. هر گاه جهت گذشت زمان وارونه شود چه اتفاقی رخ می‌دهد؟ یعنی اگر τ با t — تعویض شود آن معادلات حاصل هنوز هم فرایندهای ممکن را توصیف می‌کنند؟ در نتیجه برگشت زمانی، کمیات سرعت، تکانه، و تکانه‌زاویه‌ای معکوس می‌شوند و در برخوردهای محدودیتی اولیه و نهایی باهم تعویض می‌شوند (شکل ۲۳.۹). شم ما که باشو اهدت جریب محکم چه در سطح ماکروسکوپیک و چه در سطح اتمی تأیید می‌شود، حکم می‌کند که قوانین فیزیکی نسبت به برگشت زمانی ناورد را باشند. به آسانی نشان داده می‌شود که قوانین مکانیک کلاسیک و الکترومغناطیس تحت برگشت زمانی ناورد را هستند. با عنوان مثل، $d\mathbf{p}/dt$ → t → τ است. تحت برگشت زمانی ناورد است، زیرا معرف تعویضهای $\mathbf{p} \rightarrow -\mathbf{p}$ و $t \rightarrow -t$ است. میدان الکتریکی \mathbf{E} نیز تحت برگشت زمانی ناورد است. اما، میدان مغناطیسی تبدیل $\mathbf{B} \rightarrow -\mathbf{B}$ را متحمل می‌شود زیرا برگشت زمانی سبب وارونه شدن سرعتها و از این رو جریانها می‌شود. بنابراین $\mathbf{B} \times \mathbf{E}$ تحت برگشت زمانی ناورد است زیرا هر دو ضریب

شکل ۲۳.۱۰ عملیات T .

تغییر علامت می‌دهند و معادله حرکت ذره باردار یعنی $d\mathbf{p}/dt = q(\mathbf{B} + v \times \mathbf{B})$ نسبت به برگشت زمانی ناوردا می‌ماند.

بر هم‌کنشهای قوی و ضعیف نیز تحت برگشت زمانی ناوردا در نظر گرفته می‌شوند، اگرچه این مسئله اخیراً مورد بحث قرار گرفته است. ظاهراً تجارب اخیر (۱۹۶۶) در مورد یک شکل مخصوص واپاشی کائون خنثی (که فقط در $\beta = 3^\circ$ درصد موارد به وقوع می‌پیوندند) نشان دهنده آن است که بر هم‌کنشهای ضعیف می‌توانند از اصل ناوردا بی‌تحت برگشت زمانی پیروی نکنند.

این بخش را با بیان یک قضیه مهم دیگر به پایان می‌بریم.

تمام قوانین فیزیکی تحت عملیات CPT ناوردا در نظر گرفته می‌شوند.

یعنی این قوانین تحت عملیات ترکیبی برگشت زمانی T ، پاریته P ، و مزدوج بار C ناوردا هستند. این قضیه حتی در مواردی که در آنها قوانین تحت عملیات منفرد ناوردا نیستند نیز صادق است.

مثال ۵.۹ پاریته پیون.

حل: چون این موضوع در ارتباط با سایر محاسبات بسیار جالب توجه است، نشان می‌دهیم که چگونه پاریته پیون تعیین می‌شود. فرض کنید باریکه‌ای از مزونهای $-\pi$ از میان دو تریوم مایع عبور می‌کند. بسیاری از پیونها پس از کندشدن، به وسیله دوترونها گیرمی‌افتد و در ویژه‌حالتهای مشابه با ویژه‌حالتهای الکترونی حرکت می‌کنند. سیستمهای تشکیل شده را اتمهای همیزیک می‌نامند. هر گاه حالت مزیک بر انگیخته شود، پیونها به سرعت به حالت پایه $1S$ که با گسیل انرژی همراه است سقوط می‌کنند. در حالت پایه، تکانه زاویه‌ای مداری $-\pi$ مساوی با تکانه دوترون خواهد بود، یعنی $1 = J$. ابعاد مدار $1S$ مزون $-\pi$ برابر با $1/285$ ام ابعاد مدار $1S$ الکترون است و بنابراین احتمال بسیار زیادی وجود دارد که پیون با دوترون برخورد کند. محتملترین واکنشی که ممکن است رخداد به صورت زیر است

$$\pi^- + d^+ \rightarrow 2n \quad (J=1)$$

در این فرایند، تکانه زاویه‌ای پایسته است. بنابراین تکانه زاویه‌ای کل دو نوترон حاصل تیز باید مساوی باشد. اما می‌دانیم که نوترونها از اصل طرد پیروی می‌کنند و تابع موج کامل ($مداری \times اسپین$) دونوترون باید نامتقارن باشد. پاریته تابع موجهای مداری مساوی با $(1 -)$ است. دونوترون می‌توانند اسپین موازی ($S = 1$) یا پادموازی ($S = 0$) داشته باشند. توابع اسپین به ازای $S = 1$ متقارن و به ازای $S = 0$ نامتقارن‌اند (بخش ۲.۴). در این صورت $S = 1$ باید با تکانه زاویه‌ای مداری فرد $, 1, 3, 5, \dots$ و $S = 0$ با تکانه زاویه‌ای زوج $, 0, 2, 4, \dots$ ترکیب شود، لذا حالتهای ممکن

دو نوترون عبارت انداز

$$S = 1: {}^3P_0, {}^3P_1, {}^3P_2, {}^3F_2, {}^3F_3, {}^3F_4, \dots$$

$$S = 0: {}^1S_0, {}^1D_2, {}^1G_4, \dots$$

که در آن، طبق معمول، تکانه زاویه‌ای کل به صورت شاخص پایین نشان داده شده است. تنها حالت با $J = 1$ ، حالت 3P است که در این صورت باید حالت دو نوترون متناظر با تکانه زاویه‌ای مداری $J = 1$ باشد.

پاریته‌های سه‌ذره موجود را با P_π, P_p, P_n و تکانه زاویه‌ای مداری دوترون را با $J = 1$ و تکانه زاویه‌ای مداری دونوترون را با $J = 1$ نمایش می‌دهیم. پاریته‌طرف چپ معادله مساوی است با $(-1)^{J+d} P_\pi P_p P_n$ و پاریته طرف راست معادله نیز برابر است با $(-1)^{J+d} P_\pi^2 P_p^2 P_n^2$. پایستگی پاریته در برهم‌کشی قوی مستلزم آن است که

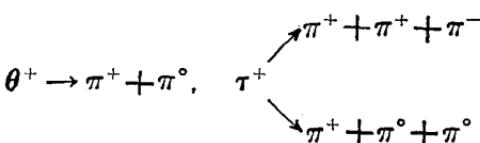
$$P_\pi P_p P_n (-1)^{J+d} = P_\pi^2 (-1)^{J+d}$$

اما حالت پایه دوترون دارای $J = 1$ (با ترکیب کوچکی از $J = 2$) است (بخش ۷.۷) و نشان دادیم که $J = 1$ است. بنا بر این $P_\pi P_p = -P_n$. هر گاه فرض کنیم که پاریته پروتون د نوترون یکسان است (که یک فرض قابل قبول است زیرا این ذرات حالت‌های مختلف بار نوکلئون هستند)، در این صورت نتیجه می‌گیریم که $1 = -P_\pi = P_p = -\pi$ و پاریته π فرد است.

هنگام بحث درباره پاریته مزون π^0 به تحلیل نسبتاً پیچیده‌تری نیاز داریم. این موضوع مبتنی بر این واقعیت است که فرایند $\pi^0 + 2\pi^0 \rightarrow \pi^+ + \pi^- + d^+$ به موقع نمی‌بینیم. نتیجه با یک پاریته فرد برای ذره π^0 سازگاری دارد. بنا بر این، نتیجه می‌گیریم که تمام پیونها پاریته فرد دارند.

مثال ۶.۹ ناپایستگی پاریته در واپاشی مزون K .

حل: جدول ۶.۹ نشان می‌دهد که مزون K می‌تواند به دو یا سه پیون واپاشیده شود. همان‌طور که قبل اگفتیم، هنگامی که این نوع واپاشیها برای اولین بار مشاهده شدند، فیزیکدانان فرض کردند که این واپاشیها از دومزون متفاوت، که به ترتیب مزون θ و τ نامیده شدند، ناشی می‌شوند. این واپاشیها به صورت زیر نوشته می‌شوند



در محدوده دقیق تجربی، مزونهای θ و τ لاقل از لحاظ جرم، بار، اسپین، و طول عمر یکسان هستند؛ بنا بر این، طبیعی بود که آنها را ذرات یکسانی در نظر بگیرند. عیب این فرض

در سال ۱۹۵۶ آن بود که هرگاه پاریته در یک واپاشی پايسنگی بود در دیگری نمی‌توانست پايسنگی بماند. در اینجا اين مسئله را تحليل می‌کنيم.

باكار کردن در چارچوب مرجع ذره واپاشيدنی، فرض کنيد که θ مقدار اسپين θ^+ باشد. طبق پايسنگی تکانه زاویه‌ای لازم است که تکانه زاویه‌ای کل I سیستم $\pi^+ + \pi^-$ نسبت به نقطه واپاشی نيز θ باشد، یعنی $s_\theta = I$. از طرف دیگر، پاریته ذاتی پيون برابر با $I - L$ است (مثال ۵.۹) بنابراین، پاریته سیستم $\pi^+ + \pi^-$ برابر با

$$(-1)^I (-1)^L = (-1)^{I+L}$$

خواهد بود. با توجه به اينکه P_θ پاریته ذاتی مazon θ است و در واپاشی θ^+ پاریته پايسنگی ماند، باید داشته باشيم

$$P_\theta = (-1)^{s_\theta} = \begin{cases} +1 & s_\theta = 0 \\ -1 & s_\theta = 1 \end{cases}$$

شوآهد تجربی محکمی وجود دارد که نشان می‌دهد $s_\theta = 0$ است و بنابراین باید داشته باشيم $P_\theta = +1$.

اکنون واپاشی ذره π^+ را با به کار بردن چارچوب مرجع متصل به آن از نظر می‌گذرانيم. اسپين π^+ را با $s_\pi = +1$ نمایش می‌دهيم. با به کار بردن طرح واپاشی $\pi^+ + \pi^- \rightarrow \pi^+$ ، تکانه زاویه‌ای سیستم $\pi^+ + \pi^-$ نسبت به مرکز جرمان را با I و تکانه زاویه‌ای نسبت به مرکز جرم تمام سیستم ترکیب شده از مرکز جرم $(\pi^+ + \pi^-)$ و ذره π^- را نيز با L نشان می‌دهيم (با به کار بردن طرح واپاشی دیگری که در بالا به آن اشاره شد نيز می‌توان به همین نتیجه رسید). مرکز جرم تمام سیستم در نقطه‌ای قرار دارد که در آن واپاشی π^+ صورت می‌گیرد. بنابراین طبق پايسنگی تکانه زاویه‌ای لازم است که $I + L = s_\tau$ باشد، و براساس قاعده کوانتمومی برای جمع تکانه‌های زاویه‌ای نيز لازم است که

$$|I - L| \leq s_\tau \leq I + L$$

از طرف دیگر، پاریته مخصوصات واپاشی برای $I - L = (-1)^{I+L}$ است. بنابراین، هرگاه P_τ پاریته ذاتی مazon τ باشد و اگر در واپاشی τ نيز پاریته پايسنگی باشد، باید داشته باشيم

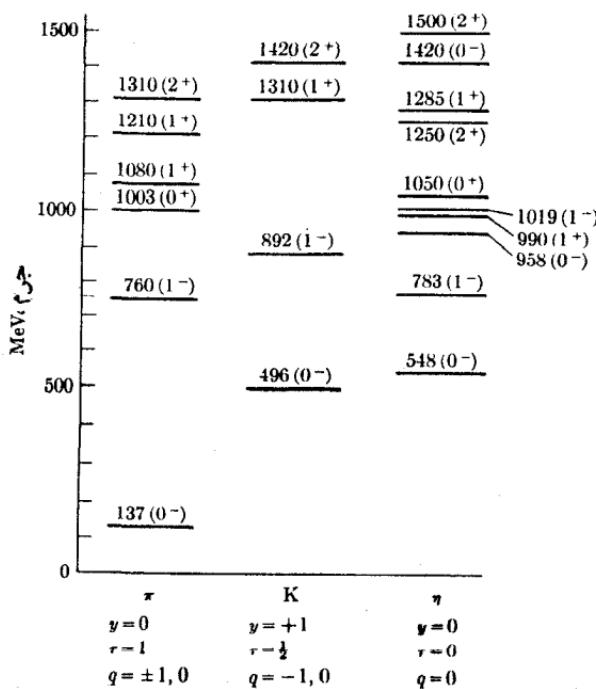
$$P_\tau = -(-1)^{I+L}$$

چون به نظر می‌رسد که اسپين مazon τ مساوی با صفر است ($s_\tau = 0$)، باید داشته باشيم $I = L$ و از اين دو $I + L$ مساوی است با عدد درست زوج و بنابراین $1 - P_\tau = 0$. از اين رو،

هر گاه $s_\theta = s_\tau = s_\rho$ باشد، خواهیم داشت $P_\theta = -P_\tau$ و پاریتهٔ دو ذره یکسان نخواهد بود. (هر گاه $s_\theta = s_\tau = s_\rho = 1$ باشد، پس از یک تحلیل نسبتاً مشکلتر به همین نتیجهٔ خواهیم رسید). بنابراین، فرض یکسان بودن ذرات θ و τ حاکمی از آن است که قانون پاکتگی پاریته در یکی از این دو واپاشی نقض شده است.

۷.۹ تشیدهای

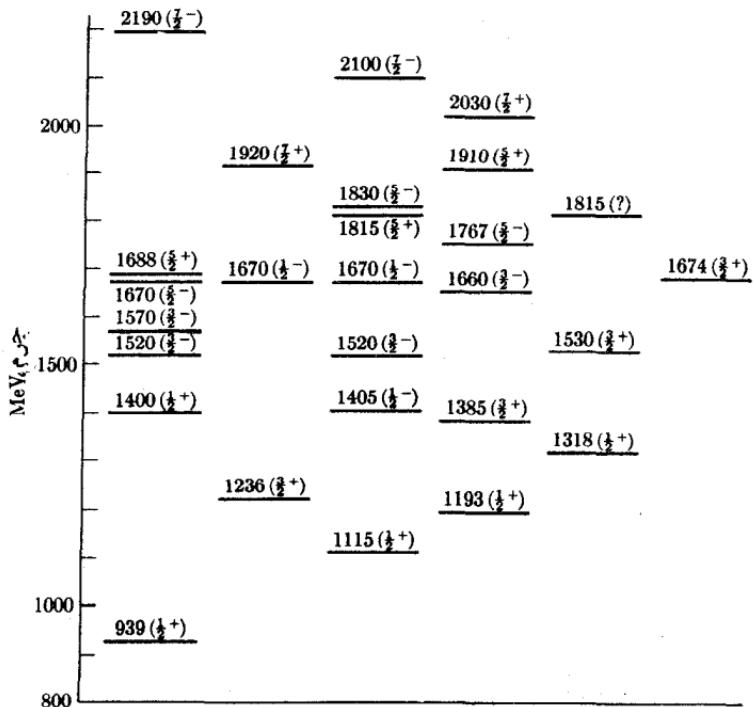
ذرات بنیادی جدول ۱.۹ را می‌توان با توجه به معیارهایی که برای ذرات در نظر گرفته شده است ذرات با عمر طولانی در نظر گرفت. علاوه بر این ذرات با عمر طولانی، شواهد تجربی به دست آمده در چند سال اخیر نشان می‌دهند که ذرات با عمر خیلی کوتاهی نیز وجود دارند که به ذرات تشیدهای یا تشیدیدهای معروف‌اند. نیمه عمر این ذرات به قدری کوتاه است (در حدود 10^{-20} ثانیه یا کمتر) که هیچ گونه رد قابل تشخیصی از خود در اتفاقکهای حباب یا جرقه به جای نمی‌گذاردند. این ذرات را می‌توان بر حسب عدد باریونی، فوق بار، و اسپین ایزوتوپی رده‌بندی و با همان نمادهای به کار رفته برای باریونها و مزونهایی که اعداد کوانتمومی آنها، با تشیدهای یکسان است مشخص کرد؛ منتهی باید بر حسب افزایش جرم



شکل ۷.۹ تشیدهای مزونی. اسپین و پاریتهٔ هر تشید در داخل پرانتز داده شده است.

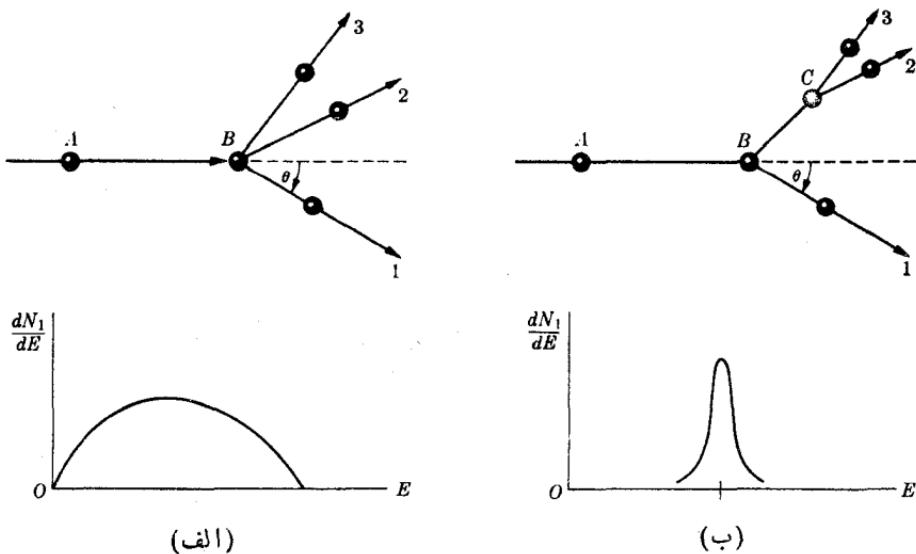
شاخصهای پایین ۱، ۲، ۳... را اضافه کرد. تعداد این تشدیدها با احتساب تمام حالت‌های بار و پاد ذرات در حدود ۸۵ است و این تعداد مرتباً در حال افزایش است. شکل ۲۴۹ تعدادی از تشدیدهای مزونی و شکل ۲۵۰ نیز تعدادی از تشدیدهای باریونی شناخته شده را نشان می‌دهد. در این شکل‌ها جرمها (بر حسب MeV)، اسپینها، و پاریتیهای آنها نیز نشان داده شده‌اند.

تشدیدها به کمک اصول پایستگی انرژی و تکانه شناسایی می‌شووند. فرض کنید که ذره A با ذره دیگری مانند B که در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون قرار دارد، برخورد می‌کند و ذرات ۱، ۲، ۳ را تشکیل می‌دهد [شکل ۲۶۹ (الف)]، یعنی $1 + 2 + 3 \rightarrow A + B$. هر گاه ذره ۱ را تحت زاویه معینی نسبت به راستای حرکت A مشاهده کنیم، یک طیف پیوسته انرژی می‌بینیم، زیرا پایستگی انرژی و تکانه، برای یک راستای مشخص از حرکت ذره ۱، راستاهای متقاوت حرکت و انرژیهای مختلفی را برای ذرات ۲ و ۳ مجاز می‌داند. اکنون فرض می‌کنیم که فرایند بالا در دور حله صورت می‌گیرد،



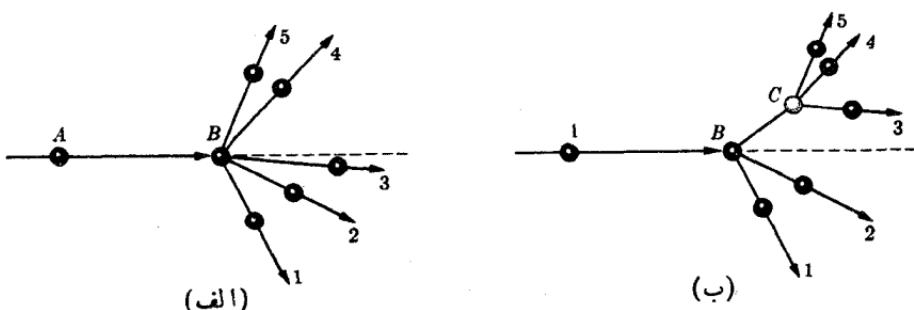
N	Δ	Λ	Σ	Ξ	Ω
$y = +1$	$y = +1$	$y = 0$	$y = 0$	$y = -1$	$y = -2$
$r = \frac{1}{2}$	$r = \frac{3}{2}$	$r = 0$	$r = 1$	$r = \frac{1}{2}$	$r = 0$
$q = +1, 0$	$q = +2, \pm 1,$ 0	$q = 0$	$q = \pm 1, 0$	$q = -1, 0$	$q = -1$

شکل ۲۵۰۹ تشدیدهای باریونی. اسپین و پاریتیهای تشدید در داخل پرانتز داده شده است.

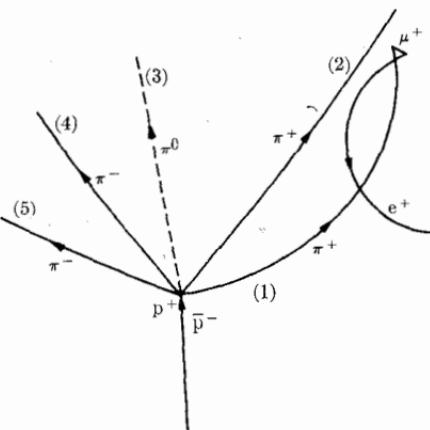
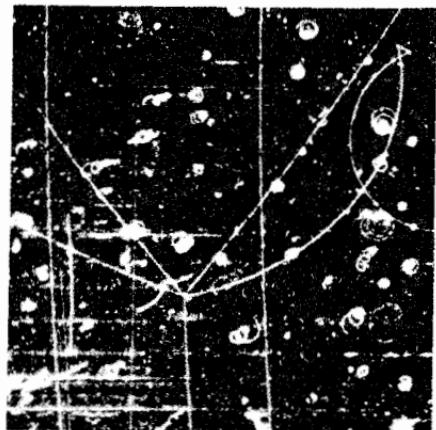


شکل ۲۶.۹

در مرحله اول فقط دو ذره تولید می‌شود، یعنی $A + B \rightarrow 1 + C$ و در مرحله دوم ذره C به دو ذره ۲ و ۳ واپاشیله می‌شود یعنی $C \rightarrow 2 + 3$ [شکل ۲۶.۹ (ب)]. چون فرایند اول فقط شامل دو ذره است، برای هر راستای معین حرکت، انرژی ذره ۱ ثابت و طیف انرژی آن مانند چیزی است که در شکل نشان داده شده است. در این مورد انرژی ذرات ۲+۳ تیز ثابت خواهد بود. شکل ۲۷.۹ وضعیت پیچیده‌تری را نشان می‌دهد که در آن پنج ذره تولید شده‌اند. هر گاه ذرات ۳، ۴، و ۵ از واپاشی ذره میانی چون C نتیجه‌شوند، همبستگی مشخصی باید میان انرژیهای آنها وجود داشته باشد. بنا بر این با تحلیل انرژی ذرات حاصل از یک برخورد می‌توانیم تعیین کنیم که آیا فرایند در یک مرحله به وقوع می‌پیوندد یا در دو مرحله.



شکل ۲۷.۹

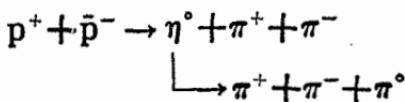


شکل ۲۸.۹ تولید تشدید π^0 در داکشن نابودی پروتون-پاد پروتون.

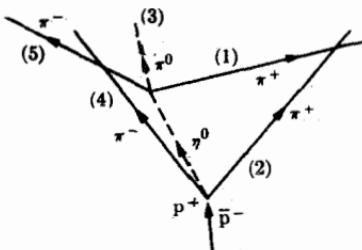
اولین ذره تشدیدی، که در حدود سال ۱۹۶۵ کشف شد، ذره π^0 بود که در آن زمان π^0 نامیده شد. این ذره در نتیجه تحلیل واکنش نابودی پروتون-پاد پروتون که در اتفاق حباب دانشگاه بر کلی مشاهده شده بود کشف شد. یک نمونه از این نابودیها در شکل ۲۸.۹ نشان داده شده است که با تولید پنج پیون منتظر است

$$p^+ + \bar{p}^- \rightarrow 2\pi^+ + 2\pi^- + \pi^0$$

البته π^0 قابل رویت نیست، ولی به کمک پایستگی تکانه و انرژی می‌توان به وجود آن بی برد. این فرایند را می‌توان همانند آنچه در شکل ۲۸.۹ رسم شده است نمایش داد. با تحلیل انرژیهای مزونها به کمک این واکنش و بسیاری فرایندهای مشابه دیگر می‌توان نتیجه گرفت که ۳ تا از این مزونها (در حالت موردنظر ما مزونهایی که با ۱، ۳، و ۵ مشخص شده‌اند) از واپاشی ذره کوتاه عمری ناشی شده‌اند که جرم سکون آن در حدود ۵۴۸ MeV است و از این‌رو، یکی از π^0 مزونهایی است که با γ مشخص می‌شود. بنابراین به جای طرح بالا باید چنین نوشت



مراحل مختلف این فرایند در شکل ۲۹.۹ نشان داده شده است. توجه کنید که حتی اگر مزون π^0 با سرعت نور (10^8 m s^{-1}) حرکت کند، با توجه به طول عمر آن ($8 \times 10^{-20} \text{ s}$) نمی‌تواند مسافتی بیشتر از 10^{-12} m را طی کند. اندازه گیری یک چنین کمیتی در عکس



شکل ۲۹.۹ ناحیه برهمنش فرایند شکل ۲۸.۹ که در حدود 10^{13} مرتبه بزرگ شده است.

اتفاق حباب غیرممکن است.
تشدیدها توسط برهمنش‌های قوی و اپاشیده می‌شوند، که طول عمر بی‌اندازه کوتاه آنها را هم توجیه می‌کنند. تعدادی از اپاشیده‌ای مشاهده شده عبارت اند از

مزونها

باریونها

$$\begin{array}{lll} \pi^+ \rightarrow \pi^+ + \pi^0 & N_1^+ \rightarrow p^+ + \pi^0 & N_2^+ \rightarrow \eta^0 + \pi^+ \\ \eta^0 \rightarrow \pi^+ + \pi^- + \pi^0 & \Lambda_1^0 \rightarrow \Sigma^0 + \pi^0 & \Lambda_2^0 \rightarrow \Sigma^+ + \pi^- \\ K_1^+ \rightarrow K^+ + \pi^0 & \Sigma_1^+ \rightarrow \Lambda^0 + \pi^+ & \Delta^{++} \rightarrow p^+ + \pi^+ \end{array}$$

در اینجا دانشجو باید قوانین پایستگی را در مورد این اپاشیده‌ها به کار برد و تعیین کند که کدام یک از این قوانین نقض شده است. همچنین توضیح دهد که چرا این اپاشیده‌ها توسط برهمنش‌های قوی به وجود آورند.

مثال ۷.۹ محاسبه پاشیدگی انرژی (در آزمایشگاه) دو فotonی که از اپاشی مزون π^0 با انرژی کل E_π نسبت به چارچوب آزمایشگاه تولید می‌شوند.

حل: مزون π^0 با انرژی E_π و تکانه p_π نسبت به چارچوب آزمایشگاه (یا چارچوب L) را در نظر می‌گیریم. در این صورت $E_\pi = c\sqrt{m_\pi^2 c^2 + p_\pi^2}$. سرعت مزون [در پیوست ۱، معادله (پ. ۱۰.۱) را بینید] برابر است با

$$v = \frac{c p_\pi}{E_\pi} \quad (12.9)$$

که سرعت چارچوب مرکز جرم (که در آن π^0 در حال سکون است) نسبت به چارچوب آزمایشگاه نیز هست. در چارچوب مرکز جرم، دوفوتون حاصل از اپاشی $\gamma + \gamma \rightarrow \pi^0$ با انرژی E_γ و تکانه $p_\gamma = E'_\gamma/c = (1/2)m_\pi c^2$ در جهت‌های مخالف

گسیل می شوند. به واسطه تقارن در چارچوب مرجع مرکز جرم، فوتونها به طور همسانگرد گسیل می شوند. اما در چارچوب مرجع آزمایشگاه وضعیت چنین نیست، و بدلیل حرکت مرکز جرم، فوتونها بیشتر درجهت رو به جلو به حرکت درمی آند.

بدلیل اثر دوپلر انرژی فوتونها در چارچوب بهای مرکز جرم و آزمایشگاه یکسان نیست. به طور کلی، انرژی دوفوتون در چارچوب آزمایشگاه با هم برابر نیست. بیشینه پاشیدگی انرژی هنگامی ایجاد می شود که یک فوتون در راستای p_{π} (یا به طرف جلو) و دیگری در جهت مخالف آن (یا به طرف عقب) گسیل شود. در این صورت محاسبه انرژی دوفوتون در چارچوب آزمایشگاه آسان خواهد بود. هر گاه E_{γ_1} انرژی فوتون گسیل شده به طرف جلو و E_{γ_2} نیز انرژی فوتون گسیل شده به طرف عقب باشد، تکانهای آنها در راستای p_{π} عبارت اند از $E_{\gamma_1} = E_{\gamma_1}/c - p_{\gamma_1}/c$ و $E_{\gamma_2} = E_{\gamma_2}/c - p_{\gamma_2}/c$. پایستگی انرژی و تکانهای روابط زیر داده می شود

$$E_{\pi} = E_{\gamma_1} + E_{\gamma_2}, \quad p_{\pi} = E_{\gamma_1}/c - E_{\gamma_2}/c \quad (13.9)$$

به طوری که

$$E_{\gamma_1} = \frac{1}{2}(E_{\pi} + cp_{\pi}) \quad \text{و} \quad E_{\gamma_2} = \frac{1}{2}(E_{\pi} - cp_{\pi}) \quad (14.9)$$

از این دو پاشیدگی انرژیهای فوتونها در چارچوب آزمایشگاه به صورت $\Delta E = E_{\gamma_1} - E_{\gamma_2} = cp_{\pi}$ است. اکنون این فرمولها را در یک حالت خاص به کار می بیریم. در برخورد $p^- - \pi^-$ مشاهده شده که محصولات نهایی اغلب از یک نوترون و دوفوتون تشکیل شده اند. بنا بر این واکنش بالا را می توان به صورت زیر نوشت

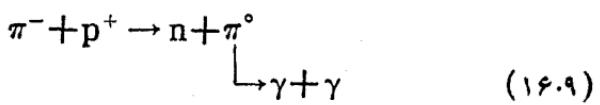


اگر این واکنش در یک مرحله به وقوع پیوندد [عنی متناظر با شکل ۲۶.۹ (الف) و با شناسایی درست ذرات]، در این صورت مسئله، مسئله سه جسم خواهد بود. بافرض اینکه $\pi^- + p^+$ هر دو در چارچوب آزمایشگاه در حال سکون باشند، انرژی کل موجود عبارت است از

$$Q = (m_{\pi^-} + m_p - m_n)c^2 = 139 \text{ MeV}$$

این انرژی باید به صورت انرژی جنبشی سه ذره حاصل ظاهر شود. چون این انرژی می تواند به صورت پیوسته ای میان سه ذره توزیع شود، فوتونها می توانند هر مقدار انرژی از صفر تا قریباً ۱۳۹ MeV داشته باشند.

فرایند مشابه دیگر فرایندی است که در دو مرحله به وقوع می پیوندد یعنی



که با شکل ۲۶.۹ (ب) متناظر است. در این مورد انرژی آزادشده (البته اگر π^- و p^+ هردو در چارچوب مرجع آزمایشگاه درحال سکون باشند) عبارت است از

$$Q = (m_{\pi^-} + m_p - m_n - m_{\pi^+})c^2 = 4 \text{ MeV}$$

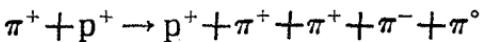
این انرژی به صورت انرژی جنبشی π^- و π^+ ظاهر می‌شود و لذا بر طبق قوانین پایستگی انرژی و تکانه [در پیوست ۲، معادله (پ ۲۷.۰) را بینید] انرژی جنبشی π^+ برابر است با

$$E_{k, \pi^+} = \frac{m_n}{m_n + m_{\pi^+}} Q \approx 3.6 \text{ MeV}$$

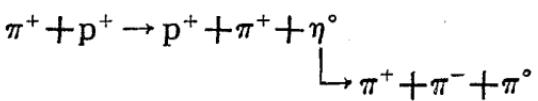
در این رابطه ما از فرمول غیر نسبیتی استفاده کرده‌ایم، زیرا انرژی جنبشی پیون خیلی کوچکتر از جرم سکون آن است. بنابراین، انرژی کل π^+ متناظر با $V \sim 31 \text{ MeV}$ در حدود 64 MeV است، که برابر پاشیدگی انرژی فوتونهای حاصل از واپاشی پیون است. در این صورت انرژیهای فوتون در گستره $(2/138 \pm 31) \text{ MeV}$ یا از $E_{71} \sim 54 \text{ MeV}$ تا $E_{72} \sim 85 \text{ MeV}$ قرار می‌گیرند. این چیزی است که به طور تجربی مشاهده شده است و ثابت می‌کند که برخورد $p^+ - p^-$ یک فرایند دو مرحله‌ای است که بر طبق معادله (۱۶.۹) به وقوع می‌پیوندد. بنا بر این، این مثال نشان‌دهنده چیزی است که ما درباره شناسایی تشخیص‌ها به کمک همبستگیهای انرژی‌تکانه گفته‌ایم.

مثال ۸.۹ آشکارسازی ذره π^+ .

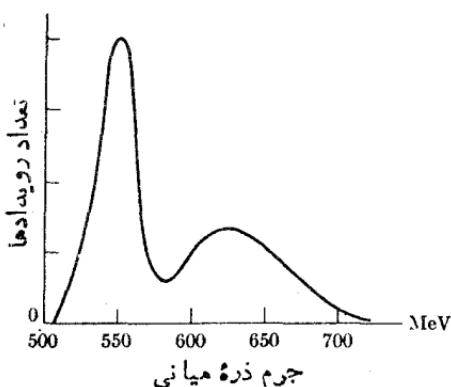
حل: همچنان که در ارتباط با شکل‌های ۲۸.۹ و ۲۹.۹ گفتیم، عمر ذره π^+ آنچنان کوتاه است که نمی‌تواند ردهای قابل اندازه گیری در اتاق حباب از خود به جای بگذارد. به همین دلیل است که ذره π^+ مانند یک تشخیص رفتار می‌کند. واکنش زیر را در نظر می‌گیریم



هرگاه تمام پیونها در زمان برخورد تولید شوند، فرایند بالا با شکل ۲۷.۹ (الف) متناظر است، و هیچ همبستگی میان انرژی و تکانه پنج ذره وجود ندارد به استثنای آن رابطه‌ای که در اثر قوانین پایستگی کلی بسیستم تحمیل می‌شود. اما این امکان وجود دارد که این فرایند در دو مرحله به وقوع پیوندد.



که متناظر با شکل ۲۷.۹ (ب) است. در این مورد، انرژی و تکانه سه ذره حاصل از واپاشی π^0 باید با انرژی و تکانه ذرهای به جرم معین سازگار باشد. توجه کنید که در این مورد باید داشته باشیم



شکل ۳۰.۹ جرم تجربی تشیده میانی π^0 .

اگر این ذره وجود نداشت، یک توزیع جرم بدون قله‌ها مشاهده می‌شد.

$$E_\pi + E_p \rightarrow E'_p + E'_\pi + E_\eta$$

$$\mathbf{p}_\pi + \mathbf{p}_p \rightarrow \mathbf{p}'_p + \mathbf{p}'_\pi + \mathbf{p}_\eta$$

از لحاظ تجربی ممکن است E_η و \mathbf{p}_η را با اندازه گیری سایر کمیتها تعیین کنیم، و به کمک آن مقادیر بتوانیم جرم π^0 را بدست آوریم. اشکال کار در آن است که دو π^+ را مشاهده می‌کنیم و نمی‌توانیم پسگوییم که کدام یک π^+ اولیه است و کدام یک از π^0 نتیجه شده است. بنابراین مجبوریم که محاسبات جرم را برای π^0 در هر دو مورد با استفاده از هر دو π^+ انجام دهیم. این نتیجه تجربی در شکل ۳۰.۹ نشان داده شده است. قله مشخص موجود در حدود جرمی معادل با ۵۵۰ MeV (که با π^+ متناظر است) دلیل آن است که فرایند مزبور دومرحله‌ای است و شامل یک ذره π^0 با جرمی در این حدود است. باقیمانده توزیع جرم ناشی از انتخاب غلط یک π^+ در هر مورد است. از این‌رو، مجدداً ملاحظه می‌کنیم که چطور قوانین پایستگی به ما این امکان را می‌دهند که به وجود ذراتی بی بیریم که به هیچ طریق دیگری نمی‌توان آنها را مشاهده کرد.

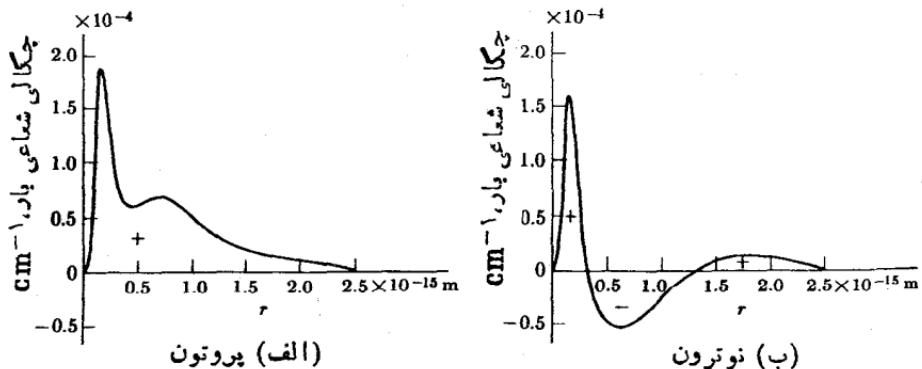
۳۰.۹ ذره بنیادی چیست؟

اکنون این سوال مطرح می‌شود که آیا در وضعیتی هستیم که ذره بنیادی را تعریف کنیم؟ می‌دانیم که ذرات بنیادی موجودیت‌های فیزیکی دقیقی هستند که با خواص مشخصی همچون بار، جرم، اسپین، و مانند آن توصیف می‌شوند و نیز می‌دانیم که این ذرات بر طبق برهم‌کنشهای کم و بیش مشخصی چون برهم‌کنشهای قسوی، المکر و مغناطیسی، ضعیف، و گرانشی باهم برهم‌کنش می‌کنند، و بالاخره می‌دانیم که تمام فرایندهایی که میان این ذرات

به وقوع می‌پیوندد از قوانین پایستگی مشخصی پیروری می‌کنند. با وجود این، هنوز هم تعداد زیادی سؤال جدی و مهم وجود دارند. مثلاً چرا تعداد زیادی از این نوع ذرات وجود دارد؟ هر کدام از آنها در طبیعت چه وظیفه‌ای به عهده دارند؟ چگونه بهم مر بوط می‌شوند؟ چرا مقادیر جرم و اسپین مشخصی دارند؟ چرا بهدو رده کاملاً متمایز بوزنها و فرمیونها تقسیم می‌شوند؟

به همان طریقی که اتمها را بررسی می‌کنیم، یعنی آنها را به صورت ترکیبی از اجزای اساسی مشخص (الکترونها، پروتونها، نوترونها) در نظر می‌گیریم، ویا هسته‌هارا ترکیبی از پروتونها و نوترونها می‌دانیم، می‌توانیم فرض کنیم که تمام ذرات بنیادی نیز ترکیبی از سنگ بنایی مشخصی یا مجموعه‌ای از ذرات فوق بنیادی هستند. گامان نام کوادلک را برای این ذرات فوق بنیادی پیشنهاد کسرد. کوارکها خواص جدید و مشخصی مانند بارکسری $e/3$ یا $2/3 e$ و مانند آن دارند. اما به رغم تحقیقات شدید و گسترده، هنوز کسی موفق نشده است که کوارکها را مشاهده کند. به عبارت دیگر می‌توانیم فرض کنیم که مثلاً تمام باریونها و ذرات تشیدی آنها حالت‌های برانگیختهٔ یک باریون اساسی هستند (البته می‌توان استدلال مشابهی را برای مزونها نیز به کار برد)، درست مثل اتم هیدروژن که می‌تواند در حالت پایه ویا دریکی از حالت‌های برانگیختهٔ خود وجود داشته باشد و هر حالت، انرژی، تکانه زاویه‌ای، و پاریته مخصوص به خود دارد. هنوز هیچ نظریه قابل قبولی در این باره مطرح نشده است.

به هر تقدیر، آنچه را که ما ذرات بنیادی می‌نامیم، ظاهرآ جوهرهای بسیطی نیستند. فیزیکدانان برای چندین سال نوکلئون را متشکل از یک مغز، یعنی یک نوکلئون «لخت» که غیرقابل مشاهده است، می‌دانستند که با ابری از پیونها احاطه شده است، درست مثل اتم که از یک هسته و یک ابر الکترونی تشکیل شده است. توزیع شعاعی بار این ابرپیونی برای پروتون و نوترون می‌تواند مطابق آنچه باشد که در شکل ۳۱.۹ نشان داده شده است: برای نوترون، بارکل مساوی با صفر است (ضمیراً با همین روش می‌توانیم نوترون را از



شکل ۳۱.۹ توزیع نظری شعاعی بارهای (الف) پروتونها، (ب) نوترونها.

پاد نوترون تشخیص دهیم، زیرا در مورد پاد نوترون، علامت لایه‌های مختلف توزیع بار وارونه می‌شود). این نمودارها شبیه به نمودارهای موجود در شکل ۱۳.۳ برای توزیع شعاعی بار الکترون در اتم هستند. تا کنون هیچ نظریه‌ای در مورد دینامیک پیون در نوکلئون مطرح نشده است، ولی ظاهراً ابر پیونی ممکن است به سطح انرژی بالاتری برانگیخته شود و، درست مثل اتمها که می‌توانند به حالت‌های الکترونی مختلف برانگیخته شوند، ایزوبارهای نوکلئونی تشکیل دهد.

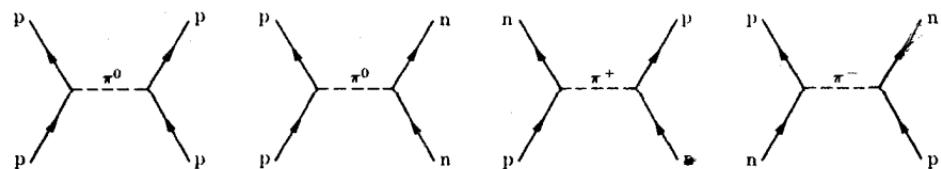
جنبه جالب توجه دیگر، تعبیر این برهم‌کنشها به عنوان نتیجه‌ای از تبادل بوزونها بین ذرات برهم‌کنش کننده است. همان‌طور که در شکل ۱۳.۱ دیده می‌شود، از مبادله فوتونها میان دو ذره باردار، برهم‌کنش الکترون-مغناطیسی نتیجه می‌شود. به طریق مشابه، می‌توان قبول کرد که برهم‌کنش قوی نیز، مانند آنچه در شکل ۳۲.۹ نشان داده شده است، نتیجه تبادل پیونها میان ذرات برهم‌کنش کننده است. ذرات مبادله شده را ذرات «مجازی» می‌نامند زیرا نمی‌توان آنها را به صورت موجودیهای مجزا آشکار کرد. با این مدل که برای توضیح برهم‌کنشها به کار می‌رود، برد کوتاه نیروهای هسته‌ای را می‌توان به راحتی توجیه کرد. پرتون یک سیستم ایستا نیست، بلکه همواره تعدادی از پیونهای اطراف خود را دفع و مجددآ جذب می‌کند. هنگامی که یک پیون مجازی گسیل شود، انرژی پرتون به اندازه مقدار زیر تغییر می‌کند

$$\Delta E \sim m_\pi c^2 \sim 130 \text{ MeV}$$

طبق اصل عدم قطعیت هایز نیر گک [معادله (۴۹.۱)]. این پیون بدون نقض قوانین مکانیک کوانتومی می‌تواند در خلال مدت زمان Δt وجود داشته باشد، به‌طوری که

$$\Delta t \sim \frac{\hbar}{\Delta E} \sim \frac{\hbar}{m_\pi c^2} \sim 10^{-22} \text{ s}$$

پس از این مدت پیون مجازی باید توسط نوکلئون مجددآ جذب یا اینکه با نوکلئون دیگری مبادله شود. اگر فرض کنیم که در این مدت پیون با سرعتی نزدیک به سرعت نور حرکت کند، بیشینه مسافتی که می‌تواند طی کند در حدود $m_\pi c^2 \cdot 10^{-14}$ است. بدین ترتیب برای اینکه نوکلئون دیگری بتواند پیون مجازی را جذب کند، حتماً باید جدا کثر



شکل ۳۲.۹ برهم‌کنش قوی حاصل از تبادل پیونها.

در این فاصله از توکانیون اول قرار داشته باشد. با کمی دقت به این واقعیت پی می بریم که این فاصله دقیقاً برای بزرگی برد برهم کنش هسته‌ای است. با درنظر گرفتن این مدل برای توکانیونها و برهم کنشهای آنها به این نکته پی می بریم که این بیان که هر هسته مشکل است از پروتونها و نوترونها واقعاً مطلب را بیش از حد ساده می کند. بهترین دلیل این موضوع که نوترون مقید معادل با نوترون آزاد نیست، این است که به طور کلی نوترون‌های مقید پایدارند و واپاشیده نمی شوند.

در مورد برهم کنشهای الکترومغناطیسی می توان فرض کرد که يك ذره باردار دائم فوتونهای مجازی گسیل و جذب می کند. جرم سکون فوتونهای مجازی گسیل شده بدوسیله ذرات باردار، برای صفر است و از این رو، افت و خیز انرژی، ΔE ، ذره باردار می تواند هر مقدار دلخواهی باشد. ضمناً طول زمانی که فوتون مجازی می تواند وجود داشته باشد، قبل از اینکه جذب مجدد شود یا با ذره باردار دیگری مبادله شود، نیز اختیاری است. محاسبه نشان می دهد که نیز می میان دو ذره باردار که از مبادله فوتونهای با جرم سکون صفر نتیجه می شود، باید به صورت عکس مجدد عکس میان دوبار تغییر کند. این نتیجه با قانون کولن سازگار است.

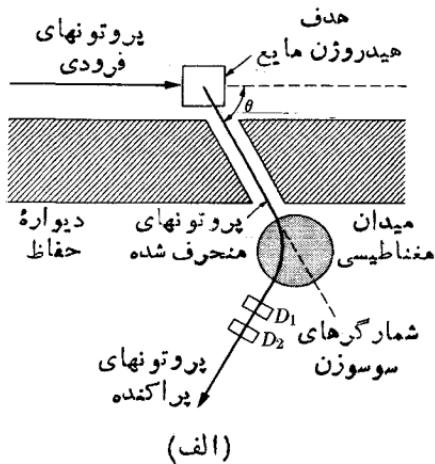
بنابراین چنین به نظر می آید که پیونها حاملهای برهم کنش قوی هستند. به همین دلیل وجود گراویتون نیز به عنوان حامل برهم کنش گرانشی فرض شده است. ضمناً ذره دیگری نیز (یک بوزون ضعیف یا W) حامل برهم کنشهای ضعیف در نظر گرفته شده است. البته باید توجه داشت که هیچیک از این ذرات تاکنون مشاهده نشده اند.

با اینکه نظریه ذرات بنیادی هنوز در مراحل اولیه تکاملی قرار دارد، فیزیکدانان تاکنون توانسته اند (به کمک پارهای از مفاهیم دقیق ریاضی) اطلاعاتی در باره ارتباط میان ذرات به دست آورند. شاید بتوان گفت که جالبترین نظریه همان نظریه پیشنهاد شده در سال ۱۹۶۱ توسط گلمان و نویمان باشد که (و من هشت لامعروf است و به مجموعه ای از هشت عملکر اساسی نیاز دارد. این نظریه پیشگویی می کند که، میان باریونها و مزونها، مضاربی از هشت وده ذره باید وجود داشته و روابط مشخصی میان اعداد کوانتموی و جرم آنها برقرار باشد. همچنین فرض شده است که گروههای دیگری با تعداد بیشتری ذره نیز وجود دارند. این نظریه پیشگویی کرد که ذره $-Q$ وجود دارد و کمی بعد در فوریه سال ۱۹۶۴ این ذره در آزمایشگاه ملی بروکهیون مشاهده شد (مثال ۱۰.۹).

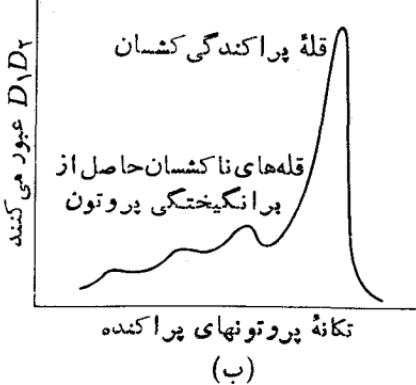
فیزیک ذرات بنیادی یکی از فعالترین و پر تحرکترین شاخه‌های فیزیک معاصر است و تحقیقات زیادی در این زمینه صورت می گیرد. برای بررسی مسائل مسأله مرسود مرتبآ شتابدهنده‌های جدید و بزرگی ساخته مسی شوند، اما همین شتابدهنده‌ها نیز با آشکار ساختن فرایندهای جدید و غیرمنتظره غالباً مسائل تازه‌ای را ایجاد می کنند. با وجود این، امید رود که در سالهای آینده آگاهی ما در زمینه ذرات بنیادی به پایه آگاهی ما در مورد هسته‌ها، اتمها، و مولکولها بر سر.

مثال ۹.۰۹ پراکندگی ناکشسان پروتونهای پرانرژی ناشی از برخوردهای پروتون-پروتون را بررسی کنید.

حل: آزمایش مهمی که وجود حالتها برانگیخته نوکلئونی را نشان می‌دهد (یعنی، ایزوبارهای نوکلئونی که در آنها ابر پیونی به یک حالت انرژی برانگیخته بالا رفته است)، تحلیل برخوردهای پروتون-پروتون است. آرایش تجربی این آزمایش در شکل ۳۳۰.۹ (الف) نشان داده شده است. پروتونهای خارج شده از شتابدهنده به یک هدف هیدروژن مایع نشان داده شده است. آن تعداد از پروتونهایی که تحت زاویه ثابت θ پراکنده می‌شوند از برخورد می‌کنند. راکتیویتی $R = eBp$ عبور می‌کنند. تحت اثر این میدان، تعدادی از پروتونها قوسی از یک دایره به شعاع ثابت r را طی می‌کنند. به کمک راستای اولیه حرکت و وضعیت آشکارسازهای D_1 و D_2 می‌توان مقدار r را بدست آورد. در نتیجه، تکانه پروتونها به کمک رابطه $p = eBr$ تعیین می‌شود. با تغییر شدت میدان مغناطیسی می‌توان تکانه پروتونهای را که از میان آشکارسازهای ثابت عبور می‌کنند تغییر داد و توزیع تکانه پروتونهای پراکنده شده را تحلیل کرد. نتایج تجربی در شکل ۳۳۰.۹ (ب) نشان داده شده است. همان طور که مشاهده می‌شود، علاوه بر قله اصلی در توزیع تکانه پروتونها (منتظر با پراکندگی کشسان توسط هدف)، چندین قله ثانویه نیز وجود دارد که با پروتونهایی که تکانه یا انرژی جنبشی آنها کمتر است منتظرند. این قله‌های ثانویه با پراکندگی ناکشسانی که در آن، پروتونهای ورودی قسمتی از انرژی جنبشی خود را به یک پروتون هدف منتقل می‌کنند و آن را به یک حالت ایزوباری برانگیخته با انرژی معین بالا می‌برند منتظرند. با کسی دقت معلوم می‌شود که این آزمایش شبیه است به آزمایش برخورد ناکشسان اتم-الکترون فرانک و هرتز که وجود ویژه حالتها اتمی برانگیخته با انرژی مشخص را



(الف)



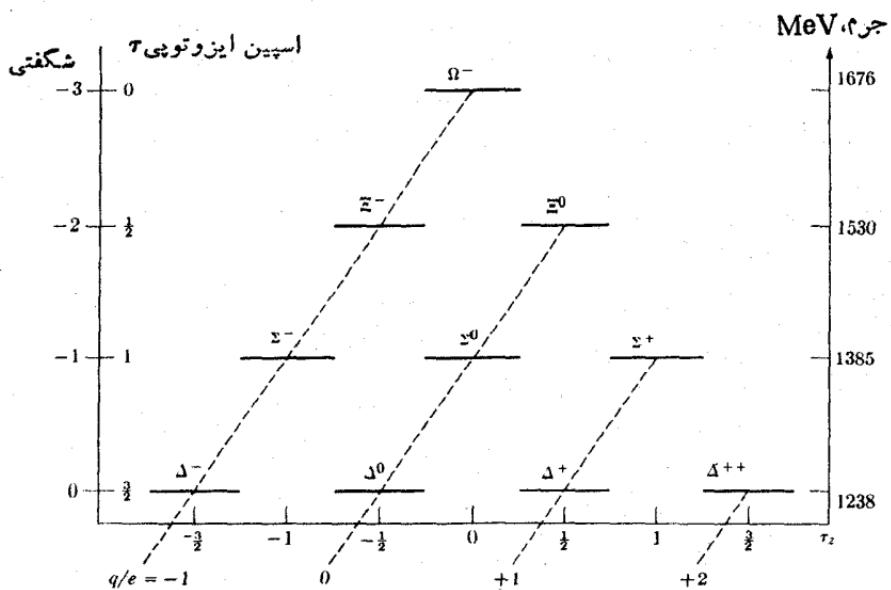
(ب)

شکل ۳۳۰.۹ (الف) نمودار طرحوار مربوط به آزمایش پراکندگی ناکشسان پروتون-پروتون.
(ب) نتایج تجربی نشان‌دهنده قله‌های پراکندگی ناکشسان.

نشان می‌دهد.

مثال ۱۰.۹ آزمایش امکامنی را توضیح دهید.

حل: برطبق نظریه «روش هشت لای» گلمان، ذرات به دسته‌ها و خانواده‌های تقسیم‌بندی می‌شوند به گونه‌ای که تمام اعضای یک خانواده اسپین و پاریتت یکسان دارند. هرگاه به تشیدهای نشان داده شده در شکل ۲۵.۹ نظر افکنیم و نمودار خانواده ده ذره سبکتر با اسپین $\frac{1}{2}$ (و پاریتت مشتبث) را درسم کنیم، آرایش شکل ۳۴.۹ را به دست خواهیم آورد که از تقارن هندسی خاصی برخوردار است. در زمان پیشنهاد گلمان (یعنی در سال ۱۹۶۱) فقط حالت‌های چهارتایی Δ و سه‌تایی Σ شناخته شده بودند. ولی کمی بعد (یعنی در سال ۱۹۶۲) وجود حالت دوتایی Ξ نیز گزارش و معلوم شده که به خوبی با این طرح مطابقت دارد. به کمک نظم ساختار هرمی می‌توان پیشگویی کرد که مشخصه ذره با قیمانده واقع درقله هرم باید $=\frac{1}{2}$ و $=0$ باشد و از این رو یک حالت یکتایی است. ضمناً شکفتی آن باید $=-\frac{1}{2}$ باشد که برطبق معادله (۱۱.۹) بار e^- را به دست می‌دهد. بالاخره، از نظم موجود در اختلافهای جرم $\Sigma^+ - \Sigma^-$ و $\Xi^- - \Xi^+$ می‌توان حدس زد که این ذره جدید باید (که گلمان آن را Ω^- نامید) جرمی در حدود 1675 MeV را داشته باشد.



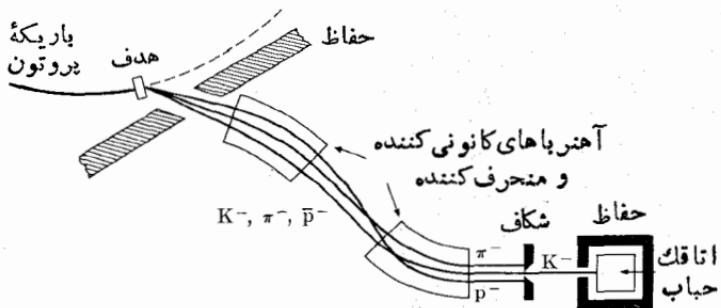
شکل ۳۴.۹ آرایش حاصل از «روش هشت لای» گلمان درمورد هیپرونوهای سبکتر با اسپین $\frac{1}{2}$ و پاریتت مشتبث.

بنابراین ذره‌ای که جای آن در نمودار خالصی بود کاملاً شناسایی شد (البته باید توجه داشت که پیشگویی گلمن برایک مبنای نظری استوار بود که خیلی جدیتر از این آرایش هندسی ساده است). به کمک این خواص فیزیکدان تحریک انتظار داشتند که، با توجه به قوانین پایستگی، $\bar{K}^- \rightarrow \pi^- + \pi^- + \pi^+$ و یا $\bar{K}^- \rightarrow \Lambda^+ + \Xi^-$ واپاشیده شود. این بدان معنی بود که آنها با مشاهده محصولات واپاشی، می‌توانستند سرنخی برای پیدا کردن این ذره به دست بیاورند.

قدم بعدی آن بود که آیا می‌توان این ذره را در آزمایشگاه تولید و مشاهده کرد؟ یک فرایند ممکن، که با قوانین پایستگی سازگاری دارد، به صورت زیر است.

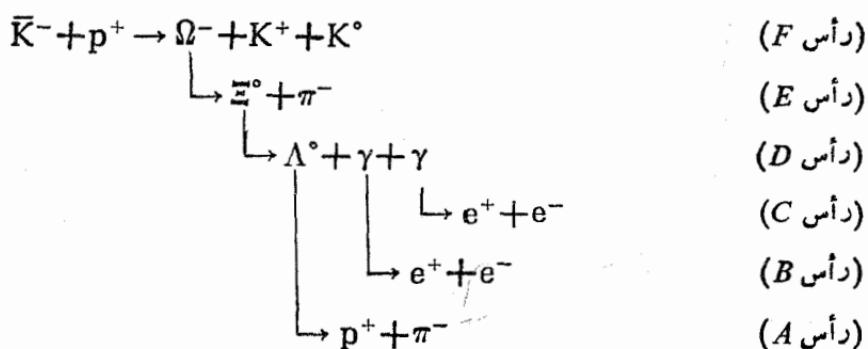


در سال ۱۹۶۳ در آزمایشگاه ملی بروکهیون شرایط لازم برای تولید این ذره فراهم شد. یک باریکه پروتون 33GeV ایجاد شده در شتابدهنده به یک هدف تنگستن برخورد و مزونهای \bar{K}^- را همراه با پیونهای پاد پروتونها، و سایر ذرات تولید می‌کرد. برای جدا کردن مزونهای \bar{K}^- از سایر ذرات، آزمایش کنندگان یک آرایش ابتکاری را که طرح ساده آن در شکل ۳۵.۹ دیسه می‌شد ابداع کردند. برای سهولت آزمایش آنها ذرات \bar{K}^- با انرژی جنبشی 5GeV را اختیار کردند (که کاملاً در بالای انرژی آستانه 2MeV فرایند قرار دارد) و به کمک یک آهنربای منحرف کننده آنها را از لوله شتابدهنده خارج کردند. باریکه خارج شده، علاوه بر ذرات \bar{K}^- ، شامل تعداد زیادی π^- و تعداد کمی $\bar{\pi}^-$ بود و بنابراین وظیفه بعدی آن بود که ذرات \bar{K}^- را از سایر ذرات جدا کنند. به کمک یک مجموعه ثانویه از آهنربایهای منحرف کننده و جدا کننده همراه با یک آرایش شکاف امکان جداسازی ذرات \bar{K}^- از بقیه ذرات فراهم شد. سپس این باریکه تقریباً خالص \bar{K}^- را (که فقط شامل حدود ۱۵ درصد π^- و بدون پاد پروتون بود)



شکل ۳۵.۹ نمودار طرحوارد مربوط به آزمایش $\bar{K}^- \Omega^-$. قبل از جداسازی به ازای هر ۱۵ ذره \bar{K}^- تعداد تقریباً $800\pi^-$ و $\bar{\pi}^-$ وجود داشت. پس از جداسازی، این تعداد به فقط یک π^- (بدون $\bar{\pi}^-$) کاهش یافت.

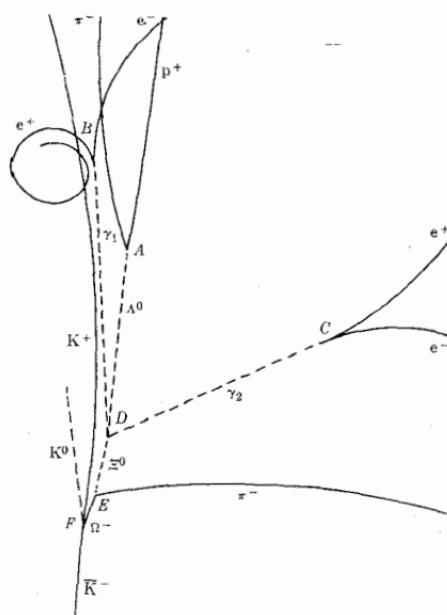
به داخل یک اتاق حباب دومتری حفاظگذاری شده‌ای که شامل هیدروژن مایع بود فرستادند. در این اتاق واکش تولید \bar{K} می‌توانست به موقع بیرونند. طول کل مسیر \bar{K} از هدف تا اتاق حباب در حدود ۱۳۵ m بود. پس از یک دوره کار چند هفته‌ای در اواخر ژانویه ۱۹۶۴ آزمایش کنندگان ثوانسته بودند که در حدود ۵۰۰۰۰ عکس به دست آورند که از میان آنها یکی (که در شکل ۳۶.۹ نشان داده شده است) متناظر با واکنشی بود که در آن یک \bar{K} تولید شده بود. توالی فرایندهای شکل ۳۶.۹ به صورت زیر است



البته ذرات خشی هیچگونه مسیری را از خود در اتاق به جای نمی‌گذارند. در شکل ۳۶.۹ (ب) تحلیل تفصیلی این عکس نشان داده شده است. به کمک رؤس A، B، C انزویهای



(الف)



(ب)

شکل ۳۶.۹ عکسی که برای اولین بار تولید ذره \bar{K} را نشان داد.

تکانه‌ها، و جهتهای حرکت Λ° و دو ذره γ به دست می‌آید و از این‌رو وضعیت رأس D و انرژی، تکانه، وجهت حرکت Σ° مشخص می‌شود. بالاخره با به کار بردن اطلاعات قبلی، آزمایش کنندگان موفق شدند که انرژی و تکانه Ω° را از روی اطلاعات به دست آمده در رأس E محاسبه کنند. تحلیل انجام شده مقدار جرمی بین 1668 MeV و 1686 MeV را به دست داد. دومین عکس که چند هفته پس از آن گرفته شد گستره جرم را بین 1671 MeV و 1677 MeV به دست داد که با پیشگویی نظری سازگاری داشت. طول مسیر Ω° در اتفاق در حدود 25.5 cm بود و این نشان می‌داد که طول عمر Ω° در حدود $10^{-10} \text{ s} \sim 10^{-8} \text{ m} \times 10^8 \text{ ms}^{-1}$ است.

مسائل

۱۰۹ شعاع، انرژی، و سرعت زاویه‌ای مدار حالت پایه پوزیترونیوم را محاسبه و اولین انرژی برانگیختگی آن را نیز تعیین کنید. به طور متوسط تا قبل از اینکه پوزیترونیوم نابود شود، چه تعداد گردش را در دو حالت زیر انجام می‌دهد (الف) هرگاه در حالت تکنایی قرار داشته باشد (ب) هرگاه در حالت سه‌تایی واقع شده باشد.

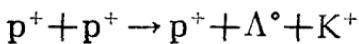
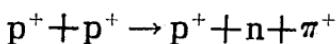
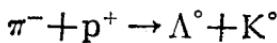
۱۱۰ هنگامی که مazon باردار μ و یک الکترون یا پوزیترون حول همدیگر گردش می‌کنند می‌توانند تشکیل می‌شود. انرژی و شعاع میونیوم در حالت پایه را تعیین کنید و انرژی تفکیک آن را به دست آورید.

۱۱۱ یک پیون منفی می‌تواند بر روی یک مدار پایدار حول هسته قرار گیرد و اتم هزینت تشکیل دهد. با فرض اینکه بتوان انرژی و شعاع مدار مزونیک را با همان فرمولهای به کار برده شده برای مدارهای الکترونی در اتم هیدروژن محاسبه کرد (مثال ۱۰.۳). (الف) هنگامی که یک پیون آزاد در حال سکون در حالت پایه حول یک پروتون قرار می‌گیرد، چه مقدار انرژی رها می‌شود. (ب) شعاع مدار حالت پایه یک پیون حول حرکت به دور پروتون را محاسبه کنید. (ج) هسته‌ای را تخمین بزنید که برای آن، شعاع مدار حالت پایه پیون مساوی با شعاع هسته باشد.

۱۱۲ یک کاٹون خنثی با انرژی جنبشی 100 MeV در حین حرکت به دو پیون با علامت مخالف و اپاشهده می‌شود. انرژی جنبشی یکی از پیونها مساوی با 200 MeV است، تکانه هر پیون و زوایایی را که مسیر آنها در چارچوب مرجع آزمایشگاه تشکیل می‌دهد محاسبه کنید.

۱۱۳ مazon خنثی K° به یک ذوج پیون باردار مختلف العلامه و اپاشهده می‌شود. در آغاز مسیر پیونها در چارچوب مرجع آزمایشگاه متعامد است ولی بعداً تحت اثر میدان مغناطیسی $T = 10^{-1} \times 10^5 \text{ A/m}$ خمیده می‌شوند، به طوری که به ترتیب شعاعهای $m_1 = 16 \text{ m}$ و $m_2 = 8 \text{ m}$ را پیدا می‌کنند. جرم سکون مazon K° و انرژی جنبشی آن را محاسبه کنید.

۶۰۹ مقدار Q و انرژی آستانه پرتا به در چارچوب مرجع آزمایشگاه را برای واکنشهای زیر تعیین کنید.



در هر مورد، پرتا به اولین ذره و هدف دومین ذره است که فرض می شود در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون قرار دارد.

۷۰۹ کمینه انرژی جنبشی مورد نیاز برای پروتون ورودی در فرایند نشان داده شده در شکل ۱۲.۹ را محاسبه کنید.

۸۰۹ انرژی فوتون در فرایند $\gamma + \pi^- + p^+ \rightarrow n + \bar{p}$ را هنگامی که هر دو ذره برخورد کنند در حال سکون قرار دارند تعیین کنید.

۹۰۹ انرژی جنبشی آستانه ذره ورودی برای فرایندهای نشان داده شده در شکلهای ۱۰.۹ و ۱۱.۹ را بدست آورید.

۱۰۹ میدان مغناطیسی برای مقدار انتخاب شده تکانه $-\bar{p}$ در آزمایش پاد پروتون (مثال ۲.۹) چقدر است؟

۱۱۰ در فرایند $\gamma + \pi^- \rightarrow \pi^0$ حالتی را در نظر می گیریم که در آن فوتونها در چارچوب مرجع مرکز جرم در راستای عمود بر p_π (چارچوب مرجع آزمایشگاه) گسیل می شوند. نشان دهید که در چارچوب مرجع آزمایشگاه انرژیهای آنها مساوی با $E_\pi / 2$ است و در راستایی که با p_π زاویه $\tan^{-1} m_\pi c / p_\pi$ می سازد حرکت می کنند.

۱۲۰ یک مزون π^0 که انرژی جنبشی آن در چارچوب مرجع آزمایشگاه مساوی با انرژی سکون خودش است به دو فوتون واپاشیده می شود. فرض کنید که در چارچوب مرجع مرکز جرم، فوتونها به ترتیب تحت زوایسای 30° و 210° نسبت به راستای حرکت π^0 در چارچوب مرجع آزمایشگاه گسیل می شوند. انرژیهای آنها و زاویهای که با راستاهای حرکت آنها در چارچوب مرجع آزمایشگاه تشکیل می شود چقدر است؟

۱۳۰ واپاشی مزون π^0 به دو فوتون را در نظر می گیریم. هر گاه انرژیهای فوتونها را با E_1 و E_2 نشان دهیم، ثابت کنید که بین آنها رابطه زیر برقرار است

$$E_1 E_2 = \frac{(m_\pi c^2)^2 / 2}{(1 - \cos\theta)}$$

که در آن θ زاویه بین راستاهای حرکت فوتونهاست که در چارچوب مرجع آزمایشگاه اندازه گیری می‌شود.

۱۴۰۹ باریکه‌ای از پیونهای منفی ($-\pi$) در داخل اتاق حباب وارد و واکنش $p^+ + \Lambda^0 + K^0 \rightarrow \Lambda^0 + \pi^-$ را موجب می‌شوند. در داخل اتاق، فرایندهای واپاشی متواالی Λ^0 و K^0 نیز رخ می‌دهند. یک میدان مغناطیسی نیز در ناحیه اشغال شده به وسیله اتاق اعمال می‌شود. نموداری رسم کنید که تمام فرایند را نشان دهد. توجه کنید که ذرات خشی را با خط‌چین و ذرات باردار را با خطوط پر با انحنای مناسب نمایش دهید.

۱۵۰۹ پوزیترونی با انرژی 1 MeV به الکترونی که در چارچوب مرجع آزمایشگاه در حال سکون قرار دارد برخورد می‌کند و هر دو نابود می‌شوند. (الف) انرژی دو فوتون گسیل شده را در چارچوب مرجع مرکز جرم به دست آورید. (ب) هر گاه یک فoton در راستای حرکت پوزیترون و دیگری در جهت مخالف گسیل شود، انرژیهای آنها را در چارچوب مرجع آزمایشگاه محاسبه کنید.

۱۶۰۹ احتمال نابودی پوزیترونها در واحد زمان مساوی با $10^{-15} \times 748 \times n s = \lambda$ است که در آن n تعداد الکترونها در یکی از حجم است. نشان دهید که نیمه عمر پوزیترونها برابر با $T = 267 \times 10^{-7} p/m$ است که در آن m فشار آرگون بر حسب فشار جو است.

۱۷۰۹ درشتا بدنه (AGS) بروکهیون پروتونها می‌توانند تا انرژی 33 GeV شتاب بگیرند. (الف) چه انرژی برای واکنشهای با پروتونها (واقع در حال سکون در چارچوب مرجع آزمایشگاه) در اتاق حباب هیدروژن بروکهیون موجود است؟ (ب) هر گاه پروتونها بر روی حلقه‌ای انباسته شوند و سپس با پروتونهای انبارشده بر روی حلقة دیگری، که همان انرژی را دارند ولی درجهتی مخالف در حال چرخش هستند، واکنش کنند چه مقدار انرژی در دسترس خواهد بود؟

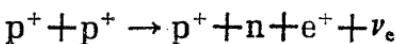
۱۸۰۹ مزون π با انرژی 100 MeV واپاشیده و مزون π^+ تولید می‌شود که در راستای رو به جلو گسیل می‌شود. انرژی جنبشی مزون π^+ در چارچوب مرجع آزمایشگاه را محاسبه کنید.

۱۹۰۹ هنگامی که ذره π^\pm واقع در حال سکون در چارچوب مرجع آزمایشگاه به یک ذره Λ^0 واپاشیده می‌شود انرژی فoton گسیل شده را محاسبه کنید.

۲۰۰۹ با به کار بردن تبدیل لورنتس برای انرژی و تکانه [پیوست ۱ معادله (پ.۱۶.۹)] معادلات (۱۶.۹) را به دست آورید. معادلات اخیر، انرژی و تکانه فوتونها در چارچوبهای مرکز جرم و آزمایشگاه‌ها به یکدیگر مربوط می‌کنند. [محور X را موازی با سرعتی اختیار کنید که با معادله (۱۶.۹) داده شده است.]

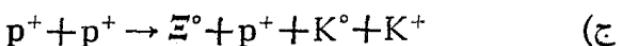
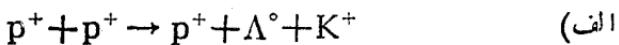
۲۱۰۹ با توجه به فرایند $\Lambda^0 + K^0 \rightarrow \Lambda^0 + \pi^- + p^+$ ، (الف) مقادیر ممکن γ برای دو ذره واکنش کننده و نیز برای دو ذره حاصل را به دست آورید. مقدار γ را برای پایستگی اسپین ایزوتوپی تعیین و مشخص کنید که آیا γ و ζ پایسته هستند یا خیر. (ب) تحلیل بالا را برای فرایند $\pi^- + p^+ \rightarrow \Lambda^0 + \pi^- + p^+$ تکرار کنید و نتیجه بگیرید که آیا این فرایند در طبیعت رخ می دهد یا نه.

۲۲۰۹ با توجه به فرایند $\pi^- + p^+ + n + p^+ \rightarrow p^+ + p^+ + n + p^+$ اسپین ایزوتوپی کل را تعیین و مشخص کنید که آیا γ و شگفتی پایسته اند یا خیر. این تحلیل را برای



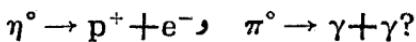
نیز تکرار کنید. احتمال وقوع این فرایند خیلی کمتر از فرایند اول است، چرا؟

۲۳۰۹ در فرایندهای برهم کنش قوی زیر چند قانون پایستگی (با استثنای پایستگی انرژی، تکانه، و تکانه زاویه ای) را بررسی کنید.



در هر مورد، مقادیر γ , ζ , و ζ را برای ذرات برهم کنش کننده و ذرات حاصل تعیین کنید.

۲۴۰۹ در فرایندهای زیر کدام یک از قوانین پایستگی تأیید و کدام یک نقض می شود؟



چرا و اپاشی $\gamma + \Lambda^0 \rightarrow \Sigma^0$ رخ می دهد ولی فرایند $p^+ + \gamma \rightarrow \Sigma^+$ مشاهده نشده است؟
چرا و اپاشی $\pi^- + \bar{\Xi}^- \rightarrow \Lambda^0 + \bar{\pi}^-$ صورت می گیرد ولی فرایند $\pi^- + \eta^0 \rightarrow \bar{\Xi}^-$ مشاهده نشده است؟

۲۵۰۹ فرایند $K^0 + \bar{K}^- + p^+ \rightarrow \Omega^- + K^+ + \bar{K}$ را از لحاظ قوانین پایستگی تحلیل کنید.
انرژی جنبشی آستانه ذره \bar{K} را محاسبه کنید.

۲۶۰۹ نشان دهید که فرایندهای $\gamma + n \rightarrow \pi^- + p^+$ و $\pi^- + d \rightarrow 2n + \gamma$ ، $\pi^- + d \rightarrow 2p^+$ و $\pi^+ + d \rightarrow 2p^+$ همگی حاکی از آن اند، که اسپین پیون برابر صفر یا یک است. (مسئله ۲۷۰۹ را بینید.)

۲۷۹ سطح مقطع فرایند $p^+ + p^+ \rightarrow \pi^+ + d$ را با σ_1 و سطح مقطع فرایند وازونه $\pi^+ + d \rightarrow p^+ + p^+$ را با σ_2 نمایش می‌دهیم. می‌توان نشان داد که سطح مقطعها با رابطه زیر به یکدیگر مربوط می‌شوند

$$\sigma_1 = \frac{3}{2} \left(\frac{p_\pi}{p_p} \right)^2 (2\sigma_\pi + 1) \sigma_2$$

که در آن p_π و p_p تکانه پروتون یا پیون ورودی در چارچوب مرجع مرکز جرم و σ_π اسپین پیون است. از طریق تجربی معلوم شده است که برای پروتونهای با انرژی 340 MeV در چارچوب مرجع آزمایشگاه داریم $\sigma_1 = 18 \text{ mb}$ و برای پیونهای با انرژی 29 MeV در چارچوب مرجع آزمایشگاه داریم $\sigma_2 = 3.1 \text{ mb}$. ثابت کنید که این نتایج تجربی با $\sigma_1 = 5 \text{ mb}$ سازگارند ولی با $\sigma_2 = 1 \text{ mb}$ در چارچوب مرجع مرکز جرم فرمولهای غیرنسبیتی به کار می‌رود. [داهنماهی: در صورتی که انرژیهای جنبشی محاسبه شود، برای بدست آوردن p_π و p_p در چارچوب مرجع مرکز جرم فرمولهای غیرنسبیتی به کار می‌رود.] ضمناً به منظور تأیید رابطه بین σ_1 و σ_2 ثابت کنید که انرژیهای کل در چارچوب مرجع مرکز جرم، قابل مقایسه‌اند.

۲۸۰ با به کار بردن قانون پایستگی تکانه زاویه‌ای نشان دهید که در واپاشی $\Lambda^0 \rightarrow \pi^- + p^+$ برایند تکانه زاویه‌ای مداری مخصوصات در چارچوب مرجع مرکز جرم باشد مساوی با صفر (کانال S) یا یک (کانال p) باشد. در نتیجه، می‌توان نشان داد که توزیع زاویه‌ای پیونها $\cos \phi$ با $1 + k$ متناسب است که در آن ϕ زاویه بین راستای حرکت پیون (در چارچوب مرجع مرکز جرم) و اسپین ذره Λ^0 است. ثابت کنید که این توزیع زاویه‌ای با پایستگی پاریته سازگاری ندارد. مقدار تجربی k مساوی با 2.6 ± 0.4 است. [داهنماهی: برای اثبات قسمت آخر، بازتاب را در صفحه عمود بر اسپین ذره Λ^0 در نظر بگیرید.]

۲۹۰ نشان دهید که واپاشی π^0 پایستگی اسپین ایزوتوپی را نقض می‌کند. چه برهم کشی می‌تواند مسؤول این فرایند باشد؟

۳۰۰ تابع موج اسپین ایزوتوپی یک نوکلئون متناظر با $\pm 1/2$ را با $(\pm)^\lambda$ نمایش می‌دهیم، به طوری که $(+)\lambda$ متناظر است با یک پروtron و $(-\lambda)$ نیز متناظرست با یک نوترون. به همین طریق با تابع موج اسپین دو ذره (بخش ۲۰۴) توابع موج اسپین ایزوتوپی دو نوکلئون متناظر با $\pm 1 = \lambda$ و $\pm 2 = -\lambda$ را بنویسید. مقدار λ را در هر حالت نشان دهید و مشخص کنید که هر تابع موج شامل چه ذراتی است.

۳۱۰ هرگاه r_{ij} فاصله بین ذرات i و j باشد، نشان دهید که $(j_i r_{ij}) f$ تحت انتقال خطی ناورداست. آیا برهم کنشهای گرانشی و الکتریکی تحت انتقال خطی ناورداند یا خیر؟

۳۲۰ جدولی تشکیل دهید که رابطه برهم کنشهای قوی، الکترومناطیسی، و ضعیف را با قوانین پایستگی اسپین ایزوتوپی، شکفتی، پاریته، مزدوج بار، و برگشت زمانی نشان دهد.

۳۴۰.۹ توضیح دهید که چگونه میدانهای الکتریکی و مغناطیسی تحت تأثیر بر گشت زمانی قرار می‌گیرند؟ نشان دهید که معادلات ماکسول نسبت به بر گشت زمانی ناوردان هستند.

۳۴۱.۹ نشان دهید که بازتاب بر روی صفحه XY (یا هر صفحه مختصات دیگر) یک چارچوب راستگرد را به یک چارچوب چیزگرد تغییر می‌دهد.

۳۵۰.۹ نشان دهید که اگر A و B بردارهای قطبی باشند، $A \times B$ یک بردار محوری است و هر گاه A قطبی و B محوری باشد، در این صورت $A \times B$ قطبی است. [داهنایی: رفتار $A \times B$ تحت بازتاب در صفحه XY را تحلیل کنید.]

۳۶۰.۹ مؤلفه‌های راستگوشه L را نوشه و نحوه تغییر آنها برای بازتاب بر روی صفحه XY را تحلیل کنید. نتیجه را با بحث مربوط به شکل ۱۶.۹ مقایسه کنید.

۳۷۰.۹ رفتار معادلات ماکسول در ارتباط با بازتاب بر روی صفحه XY را بررسی کنید. آیا می‌توان نتیجه گرفت که این معادلات با پایستگی پاریته دربرهم کشتهای الکترومغناطیسی سازگارند؟

۳۸۰.۹ نشان دهید که یک بازتاب در مبدأ مختصات (یعنی تبدیل x, y, z به x^-, y^-, z^-) معادل با یک بازتاب در صفحه XY وسپس چرخش به اندازه 180° حول محور Z است. پس از آن نتیجه بگیرید که رفتار پاریته نسبت به بازتاب در یک صفحه و یک نقطه یکسان است.

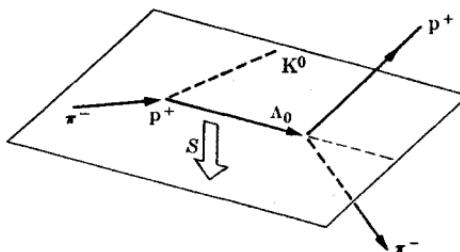
۳۹۰.۹ می‌توان نشان داد که در گذارهای دوقطبی الکتریکی، پاریته میدان الکترومغناطیسی فوتون فرد است. نشان دهید که هر گاه پاریته در گذار پایسته باشد، قاعده گزینش $\Delta I \neq 0$ که در بخش ۴۰۳ بیان شد لازم است، یا به صورتی کلی‌تر، حالت‌های اویله و نهایی باید پاریته‌های مخالف داشته باشند.

۴۰۰.۹ نواحی زیرمنحنیهای نشان داده شده در شکل ۳۱.۹ را برآورد و آنها را با یک پروتون و یک نوترون مقایسه کنید.

۴۱۰.۹ مشاهده شده است که $^{152}\text{Eu} + e^- \rightarrow ^{152}\text{Sm}$ طبق فرایند $\gamma + p^+$ با گیراندازی الکترون و ساماریوم برانگیخته نیز بر طبق فرایند $\gamma + ^{152}\text{Sm} \rightarrow ^{152}\text{Eu}$ با گسیل کاما و پاپا شیله می‌شود. اسپین هردو هسته ^{152}Sm و ^{152}Eu برابر صفر است. با مشاهده پرتوگاما‌ی گسیل شده در جهت مخالف با جهت گسیل نوتربیونها، فیزیکدانان نتیجه گرفته‌اند که فوتونها عمدتاً به صورت راستگرد قطبیده می‌شوند (یعنی هلیسیته آنها منفی است). نشان دهید که این موضوع حاکی از آن است که نوتربیون نیز هلیسیته منفی دارد. [داهنایی: پایستگی تکانه زاویه‌ای را برای این فرایند چون یک کل تحلیل کنید.]

۴۲۰.۹ در فرایند $K^+ + p^- \rightarrow \Lambda^0 + \pi^+$ ذرات Λ^0 شدیداً قطبیده‌اند و اسپین آنها عمود

برصفحه تو لید در راستای بردار $\mathbf{p}_\pi \times \mathbf{p}_\Lambda$ قرار دارد (شکل ۳۷.۹). آیا پاریته در این فرایند پایسته می‌ماند؟ ذره Λ^0 به π^- و π^+ واپاشیده می‌شود. محصولات اخیر عمدتاً در راستاهایی که در شکل نشان داده شده است گسیل می‌شوند. آیا در فرایند واپاشی Λ^0 پاریته پایسته است؟ (با مسئله ۲۸.۹ مقایسه کنید).



شکل ۳۷.۹

۴۳.۹ نشان دهید که اگر در آزمایش ^{40}Ca (شکل ۱۸.۹) الکترونها با شدت یکسانی در راستاهای به طرف جلو و عقب گسیل شوند، پاریته در فرایند پایسته می‌ماند.

مراجع

1. "Evolution of the Physicist's Picture of Nature," P. Dirac, *Sci. Am.*, May 1963, page 45.
2. "Early Work on the Positron and Muon," C. Anderson. *Am. J. Phys.*, 29, 825 (1961).
3. "The Role of Elementary Particle Research in the Development of Modern Physics, V. Weisskopf. *Physics Today*, June 1963, page 16.
4. "Particles and Principles," M. Gell-Mann, *Physics Today*, November 1964, page 22.
5. "Thirty Years of Meson Physics," R. Oppenheimer, *Physics Today*, November 1966, page 51.
6. "Resource Letter SAP.1 on Subatomic Particles" C. Swartz. *Am. J. Phys.*, 34, 1079 (1966).
7. "The Conservation Laws of Physics," G. Feinberg and M. Goldhaber, *Sci. Am.*, October 1963, page 33.
8. "Violation of Symmetry in Physics," E. Wigner, *Sci. Am.*,

December 1965, page 28.

9. "Resonance Particles," P. Hill, *Sci. Am.*, January 1963, page 38.
10. "Quarkways to Particle Symmetry," L. Brown, *Physics Today*, February 1966, page 44.
11. "Unified Theories of Elementary Particles," S. Blackman, *Physics Today*, February 1966, page 55.
12. *Structure of Matter*, W. Finkelnburg, New York; Academic Press, 1964, Chapter 5, Sections 20-26.
13. "Symmetry and Conservation Laws," E. Wigner and "Elementary Particles," G. Chew, published in *The Scientific Endeavor*. New York, Rocekefeller Institute, 1965.
14. *The Feynman Lectures on Physics*, Volume I, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands, Reading, Mass.: Addison-Wesley; 1963, Chapter 52.
15. *The Fundamental Particles*, C. Swartz, Reading, Mass.: Addison-Wesley, 1965.
16. *Elementary Particles*, D. Frisch and A. Thorndike, New York: Momentum Books, Van Nostrand, 1964.
17. *Particles and Accelerators*, R. Gouiran, World University Library, New York: McGraw-Hill, 1967.

قسمت دوم

فیزیک آماری

- ۱۰. مکانیک آماری کلاسیک
- ۱۱. ترمودینامیک
- ۱۲. خواص گرمایی گازها
- ۱۳. آمار کوانتومی

در فصول قبل، اجزای اساسی ماده یعنی ذرات، هسته‌ها، اتمها، و مولکولها را مطالعه کردیم. اما می‌دانیم که در عمل نمی‌توان اتمها یا مولکولهای منفرد را دید یا حس کرد، بلکه فقط می‌توان نتیجه تعداد زیادی از آنها را که به تحوکم و بیش‌منظری رفتار می‌کنند مشاهده کرد. به عبارت دیگر، فقط می‌توان فرایندهای ماکرو‌وسکوپیک را مشاهده کرد. خواص ماده‌کپهای (یا خواص ماکرو‌وسکوپیک)، آن‌طوری که ما معمولاً آنها را مشاهده می‌کیم، نتیجه این اعمال جمعی یا گروهی است. اصولاً رفتار جمعی تعداد زیادی از اتمها و مولکولها حاصل برهم کنش الکترومناطیسی آنهاست، زیرا نقش برهم کنش گرانشی بسیار ناچیز است و برهم کنشهای قوی وضعیف هم تنها در فرایندهای هسته‌ای مهم هستند. فرایندهای آشنا بی‌چون ذوب، تبخیر، پخش، رسانش الکتریکی و گرمایی، گسیل الکترونی به وسیله فلزات داغ و بسیاری موارد دیگر، و نیز مفاهیمی از قبیل دما، ظرفیت گرمایی، گرمای تغییر فاز، و مانند آن همگی در این گروه از خواص جمعی قرار می‌گیرند. درک و کترل این پدیده‌های جمعی است که عمده‌تاً توجه فیزیکدانان کاربردی، مهندسان، شیمیدانان و سایر دانشمندان را در تلاش‌های خود برای استفاده از نیروهای طبیعت درجهت رفاه بشر به خود جلب می‌کند. به منظور توصیف فرایندهایی که تعداد بسیار زیادی از ذرات را شامل می‌شود، روش‌های خاصی را باید تدوین کرد. چنین روش‌هایی باید الزاماً از طبیعت آماری برخوردار باشند، زیرا نمی‌توان جزئیات حرکت ذرات منفرد را بررسی کرد. (و نیز لزومی ندارد چنین تلاشی را برای کسب نتایجی که ارزش عملی ندارند انجام داد.) به همین دلیل، بحث مربوط به فرایندهای ماکرو‌وسکوپیک از دیدگاه مولکولی را هیزیک آماری به عهده گرفته است. واژه «آماری» به تکنیکی اطلاق می‌شود که فرایندهای شامل تعداد زیادی ذره را، بدون بررسی رفتار تک تک آنها، توصیف می‌کند. بنا بر این، برای بحث درباره اتمهای چند الکترونی و هسته‌های چند نوکلئونی از روش‌های آماری استفاده می‌شود.

در این بخش ابتدا روش آماری را که همانیک آماری کلاسیک نام دارد بررسی خواهیم کرد و کاربردهای عمومی آن را در ترمودینامیک بحث خواهیم نمود. سپس این روش را برای تجزیه و تحلیل خواص گازها به کارخواهیم برداشت. سپس، با مقدمه مختصری بر مکانیک آماری کوانتومی همراه با برخی از کاربردهای آن، این بخش را به پایان خواهیم رساند.

مکانیک آماری کلاسیک

۱۰۱۰ مقدمه

۱۰۲۰ تعادل آماری

۱۰۳۰ قانون توزیع ماکسول-بولتزمن

۱۰۴۰ دما

۱۰۵۰ تعادل گرمایی

۱۰۶۰ کاربرد در گاز ایده‌آل

۱۰۵ مقدمه

مکانیک بر اساس چند اصل کلی، نظریر پایستگی انرژی و تکانه، که در مورد حرکت ذرات برهم کنش کننده به کار می روند پایه دیریزی شده است. در این فصل، این اصول مکانیک را به سیستمهای چند ذره‌ای تعمیم می دهیم و بدون بررسی جزئیات حرکت هر ذره، روش‌های را مورد تأکید قرار می دهیم که برای بررسی خواص جمعی یا ماکروسکوپیک سیستم مورد استفاده قرار می گیرند. این روش، مکانیک آماری نام دارد. در اینجا مفهوم «ذره» معنای بسیعی به کار رفته است و از یک ذره بنیادی نظریه الکترون، تا انبوهای از ذرات بنیادی نظریه اتم یا مولکول را در بر می گیرد. از این رو، یک «ذره» هر یک ازو احدهای پایه دار و کاملاً مشخصی است که یک سیستم فیزیکی معین را تشکیل می دهد.

با توجه به اینکه در هر سانیمتر مکعب از یک گاز در فشار و دمای متعارف، حدود $10^{19} \times 3$ مولکول وجود دارد، به آسانی به این واقعیت بی می برویم که چگونه برای بررسی و مطالعه خواص ماکروسکوپیک ماده به روش آماری نیاز داریم. برای تعیین خواص کپه‌ای گاز، نظریه فشار و دمای آن، در نظر گرفتن جزئیات حرکت هر یک از مولکولها نه تنها عملای غیرممکن بلکه غیرضروری است. از طرف دیگر، برای انجام تحلیل آماری هر سیستم چند ذره‌ای، لازم است برآورد معقولی از حالت دینامیکی هر یک از ذرات بر اساس خواص عمومی آنها در دست داشته باشیم. این برآورد را با معرفی مفهوم احتمال توزیع ذرات بین حالت‌های دینامیکی مختلفی که در آنها این ذرات یافت شوند، انجام می دهیم. باید توجه داشت که استفاده از مفهوم احتمال بدان معنی نیست که فرض کنیم ذرات بی آنکه از قوانین کاملاً مشخصی پیروی کنند، به نحوی کاتورهای یا آشوبناک در حرکت اند. مفهوم احتمال از روشی ناشی می شود که ما برای برآورد حالت‌های دینامیکی ذرات موجود در یک سیستم به کار می برویم، نه از سازوکاری که با آن، ذرات سیستم، در نتیجه برهم کنش‌های خود، در طبیعت میان حالت‌های دینامیکی ممکن توزیع می شوند. بدین ترتیب، اعتبار تحلیل آماری هر سیستم چند ذره‌ای مستقیماً به اعتبار فرضهای ما درباره توزیع احتمال ذرات بستگی دارد.

۲۰۶ تعادل آماری

یک سیستم منزوی متخلک از تعداد N ذره را که در آن هر ذره به چندین حالت با انرژیهای E_1, E_2, E_3, \dots دسترسی دارد در نظر می گیریم. حالت‌های انرژی ممکن است کو انتیده باشند (مانند حالت‌های چرخشی و ارتعاشی در مولکول)، یا عملاً یک طیف پیوسته تشکیل دهند (مانند انرژی جنبشی انتقالی مولکولهای یک گاز). در هر زمان خاصی، ذرات در میان حالت‌های مختلفی توزیع می شوند، به گونه‌ای که انرژی n_1 ذره E_1 و انرژی n_2 ذره E_2 باشد و بهمین ترتیب. تعداد کل ذرات برایر است با

$$N = n_1 + n_2 + n_3 + \dots = \sum_i n_i \quad (206)$$

و فرض می کنیم در کلیه فرایندهایی که در سیستم دوی می دهد، این تعداد ثابت باقی بماند. انرژی کل سیستم برابر است با

$$U = n_1 E_1 + n_2 E_2 + n_3 E_3 + \dots = \sum_i n_i E_i \quad (2.10)$$

در این رابطه که برای انرژی کل سیستم نوشته شده است به طور ضمنی فرض می شود که ذرات بدون برهم کشش اند (یا خیلی کم برهم کشش دارند)، به گونه ای که بتوان به هر ذره مقداری انرژی نسبت داد که فقط به مختصات آن بستگی دارد. هر گاه برهم کنش هارا به حساب آوریم، جملاتی به صورت ... + $E_{p,12} + E_{p,13} + \dots + E_{p,23}$ متناظر با انرژی پتانسیل برهم کنش میان زوج ذرات را نیز باید به معادله (۲.۱۰) اضافه کنیم. هر جمله شامل مختصات هردو ذره برهم کنش کننده است. در چنین حالتی دیگر نمی توان از انرژی هر ذره صحبت به میان آورد، بلکه تنها انرژی سیستم معنی دارد.

در تگاه اول ممکن است این طور به نظر برسد که بحث ما از واقعیت به دور است، زیرا تمام ذرات تشکیل دهنده سیستمهای فیزیکی در حال برهم کنش اند. با این حال، تحت شرایط خاصی می توان از تکنیکی به نام هیدان خود سازگار استفاده کرد؛ در این تکنیک فرض می شود که هر ذره تحت تأثیر هیانگین برهم کنش ذرات دیگر و با میانگین انرژی پتانسیلی که فقط به مختصات ذره بستگی دارد قرار دارد، به گونه ای که هنوز هم می توان U را به صورت معادله (۲.۱۰)، و البته در این مورد به صورت $E_i = E_{p,i} + E_{ave}$ نوشت. در مواردی که برهم کنش های میان ذرات باید به طور صریح در نظر گرفته شود، لازم است روش های دیگری به کار رود. در فصل دوازدهم، این موارد را در ارتباط با گازهای حقیقی مورد بحث قرار خواهیم داد.

انرژی کل U در سیستمهای منزوی باید ثابت باشد. با این حال، توزیع ذرات میان حالت های انرژی موجود ممکن است در نتیجه برهم کنش های متقابل و برخوردهای آنها تغییر کند. مثلا، در یک گاز ممکن است یک مولکول تند با مولکول کندی برخورد کند؛ پس از برخورد ممکن است از سرعت مولکول تند کاسته و بر سرعت مولکول کند افزوده شود، یا اینکه اتم برانگیخته ای به طور ناکشسان با اتم دیگری برخورد کند و انرژی برانگیختگی آن به صورت انرژی جنبشی به هردو اتم منتقل شود. از این رو، در هردو مثال، ذرات پس از برخورد در حالت های مختلفی قرار می گیرند. به عبارت دیگر، اعداد n_1, n_2, n_3, \dots که معرف پارش (یا توزیع) N ذره میان حالت های انرژی موجود هستند، ممکن است تغییر کنند. منطقی است فرض کنیم که برای هر حالت ما کرسکوپیک از یک سیستم ذرات، توزیعی وجود دارد که بر هر توزیع دیگری برتری دارد. به عبارت دیگر، می توان گفت که با داشتن شرایط فیزیکی سیستم ذات (یعنی، تعداد ذرات، انرژی کل، و ساختار هر ذره)، محتملترین پارش وجود دارد. هنگامی که سیستم به این پارش می رسد، گفته می شود که در تعادل آمادی قرار دارد.

هر سیستم موجود در تعادل آماری از محتملترین پارش دور نخواهد شد (به استثنای

افت و خیزهای آماری)، مگر اینکه در اثر یک کنش خارجی مختل شود. این گفته به این معنی است که اعداد پارش n_1, n_2, \dots ممکن است بدون اثرات ماکروسکوپیک قابل توجه (یا قابل مشاهده) حول مقادیر ممتناظر با محتملترين پارش افت و خیز کنند. به عنوان مثال، فرض کنید گازی در تعادل آماری قرار دارد، و در آن مولکولی با انرژی E به مولکول دیگری با انرژی E' برخورد می کند؛ پس از برخورد، انرژیهای این دومولکول E و E' است. می توان فرض کرد که در زمان کوتاهی، زوج دیگری از مولکولها از حالتها ای انرژی E و E' خارج می شود و همین زوج یا از آنها به حالتها ای انرژی E و E' می رسد به گونه ای که، از لحاظ آماری پارش تغییر نمی کند.

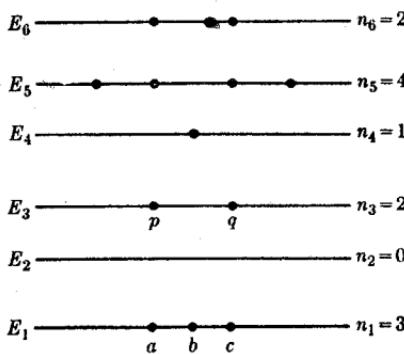
مسئله اصلی مکانیک آماری عبارت است از یافتن محتملترين پارش (یا قانون توزیع) یک سیستم متزوی که ترکیب آن معلوم است. وقتی محتملترين پارش به دست آید، مسئله بعدی طرح روشهایی برای استنتاج خواصی است که به طور ماکروسکوپیک مشاهده می شوند. برای به دست آوردن قانون توزیع، چند فرض باید وضع شود. ممکن است چندین فرض موجه وضع شود تا اینکه قانون توزیع موافق با نتایج تجربی به دست آید. در حال حاضر سه قانون توزیع یا آمار وجود دارد. یکی از این سه قانون، قانون توزیع ماکسول-بولتزمن است، که شالوده آمارکلاسیک است. در این فصل ما قانون توزیع ماکسول-بولتزمن را مطالعه می کنیم.

مکانیک آماری کلاسیک در اواخر قرن نوزدهم و اوایل قرن بیست توسط کسانی چون لو دویگ (1844-1906)، جیمز ماسکول (1831-1879)، و ژو سیا گیبس (1839-1903) تکامل یافت. مکانیک آماری کلاسیک دامنه کاربرد وسیعی، مخصوصاً در مورد خواص گازها، دارد. دو قانون توزیع دیگر یعنی قانون توزیع فرمی-دیراک و بود-اینشتین، به آمار کوانتومی مربوط می شوند که در فصل ۱۳ مورد مطالعه قرار خواهند گرفت. مکانیک آماری کلاسیک را می توان به صورت مقدار حدی دو آمار کوانتومی در نظر گرفت.

۳۰. قانون توزیع ماکسول-بولتزمن

سیستمی را درنظر می گیریم که از تعداد زیادی ذره یکسان و تمایز پذیر تشکیل شده است. منظور از ذرات یکسان این است که این ذرات ساختار و ترکیب یکسانی دارند، و منظور از ذرات تمایز پذیر این است که ما می توانیم هر ذره را از ذره مشابه دیگر تشخیص دهیم یا اینکه اختلاف میان آنها را بیان کنیم. در نگاه اول به نظر می دسد که میان یکسانی و تمایز پذیری تناقض وجود دارد، و در واقع هم چنین است. بعداً این نقص آشکار را بررسی خواهیم کرد، اما نتایجی را که اکنون به دست می آوریم به قدری ساده اند که یک بحث ابتدایی در مرور چنین سیستمی را توجیه می کنند.

اکنون حالت خاص پارش n_1, n_2, \dots را با آرایش هندسی شکل ۱۰.۱۵ نمایش می دهیم. هر خط نشان دهنده حالت بخصوصی از انرژی E و تعداد نقاط نیز معرف



شکل ۱۰۱۰ توزیع ذرات میان حالت‌های مختلف انرژی.

تعداد n ذره در هر حالت انرژی است. در این مثال داریم $n_3 = 3$ ، $n_2 = 0$ ، $n_1 = 2$ ، $n_4 = 1$ ، $n_5 = 4$ ، و نظایر آن.

فرض اول این است که تمام حالت‌های انرژی به طور یکسان در دسترس ذرات سیستم قرار دارند، یعنی، تمام حالت‌های انرژی اذ احتمال اشغال یکسانی بخود دارند. در این صورت، می‌توان فرض کرد

احتمال یکپاوش بخصوصی با تعداد راههای مختلفی که داد آنها ذرات می‌توانند در میان حالت‌های انرژی موجود توزیع شوند و این پاوش بخصوصی دا تویید کنند متناسب است.

به عنوان مثال، می‌خواهیم بینیم که چند راه متفاوت وجود دارد که در آنها می‌توانیم به پارش شکل ۱۰۱۰ برسیم. منظور از «متفاوت» این است که اعداد n_1, n_2, \dots, n_6 ثابت‌اند، در حالیکه ذرات موجود در هر حالت متفاوتند. یعنی پارشی که در آن ذره a در حالت E_1 و ذره p در حالت E_3 قرار دارد با پارشی که در آن ذره a در حالت E_3 و ذره p در حالت E_1 واقع است متفاوت دارد. این نتیجه‌ای از این فرض است که ذرات، تمايز پذیرند. اگر ذرات تمايز ناپذیر بودند، باید فرض می‌کردیم که این دو پارش یکسان هستند.

برای پرکردن حالت E_1 ، اولین ذره را می‌توان از میان یکی از N ذره موجود انتخاب کرد. بنابراین، تعداد N راه تمايز پذیر برای انتخاب اولین ذره وجود دارد. دومین ذره را می‌توان به $N - 1$ راه متفاوت انتخاب کرد، زیرا تنها $N - 1$ ذره دسترس پذیر است. سومین ذره را می‌توان به $N - 2$ راه متفاوت انتخاب کرد. بنابراین تعداد کل راههای تمايز پذیر متفاوتی که می‌توان برای انتخاب سه ذره اول اختیار کرد و آنها را در حالت E_1 قرارداد برابر است با

$$N(N-1)(N-2) = \frac{N!}{(N-2)!} \quad (3.10)$$

اگون سه ذره انتخاب شده را با a , b , و c مشخص می‌کنیم. این ذرات را می‌توان در هر یک از $3! = 6$ مرتبه مختلف یا جایگشتهاي acb , cab , bac , bca , abc , acb پارش دکسانی اختیار کرد. ولی این $3!$ مرتبه مختلف برای قراردادن a , b , و c در در حالت E_1 پارش دکسانی را به دست می‌دهد، زیرا تمام آنها با ذرات a و b و c موجود در حالت E_1 منتظرند. هر پارشی تنها با تعداد و برجسب ذرات در هر حالت تعیین می‌شود، نه با مرتبهای که ذرات در آن جا گرفته‌اند (وقتی ذرات آرایش گرفتند دیگر مرتبه جاگذاری آنها اهمیتی ندارد). بنابراین، برای به دست آوردن تعداد کل راههای متفاوت تمایز پذیری که می‌توان سه ذره اول را در حالت E_1 انتخاب کرد، لازم است معادله (۳.۱۵) را بر $3!$ تقسیم کنیم.

در نتیجه داریم

$$\frac{N!}{3!(N-3)!}$$

از این رو، رابطه کلی برای تعداد کل راههای مختلف تمایز پذیر به منظور قراردادن n_1 ذره در حالت E_1 مساوی است با

$$\frac{N!}{n_1!(N-n_1)!} \quad (3.10)$$

که درست برای تعداد جایگشتهاي N ذره است که در هر بار تعداد n_1 ذره از آن اختیار شده است. هنگامی که به دوین حالت E_2 می‌رویم، تنها $N - n_1$ ذره در دسترس است. بنابراین، اگر بخواهیم n_2 ذره را در حالت E_2 قرار دهیم باید معادله (۳.۱۵) را به صورتی به کار بریم که در آن $N - n_1$ به جای N و n_2 نیز به جای n_1 به کار رود.

در نتیجه

$$\frac{(N-n_1)!}{n_2!(N-n_1-n_2)!} \quad (5.10)$$

برای حالت سوم فقط $N - n_1 - n_2$ ذره باقی می‌ماند. در این حالت می‌خواهیم N_3 ذره را در آن قرار دهیم، به طوری که به جای معادله (۳.۱۵) خواهیم داشت

$$\frac{(N-n_1-n_2-n_3)!}{n_3!(N-n_1-n_2-n_3)!}$$

این فرایند را می‌توان ادامه داد تا اینکه تمام حالت‌های انرژی مورد نظر پر شوند. تعداد کل راههای مختلف تمایز پذیر برای به دست آوردن پارش دکسانی n_1, n_2, n_3, \dots از ضرب روابط (۳.۱۵) و (۵.۱۰) و عبارات متواالی برای تمام حالت انرژی باقی مانده حاصل می‌شود. در این عمل دانشجو باید توجه کند که تعدادی از ضرایب نظیر $(N-n_1)$,

$(N - n_1 - n_2 - \dots)$ و مانند آن حذف می‌شوند و رابطه ساده زیر به دست می‌آید

$$P = \frac{N!}{n_1! n_2! n_3! \dots} \quad (6.10)$$

که تعداد راههای متفاوت تمايزپذیر برای رسیدن به پارش n_1, n_2, n_3, \dots را به دست می‌دهد. اکنون فرض می‌کنیم که احتمال به دست آوردن این پارش مناسب با P است. مثلاً برای پارش شکل ۱.۱۰، احتمال P برای است با

$$P = \frac{N!}{3! 0! 2! 1! 4! \dots}$$

در اینجا باید 0 را مساوی با یک بگیریم زیرا $0 = n_i$ را فقط می‌توان به یک طریق انتخاب کرد. اعداد n_1, n_2, n_3, \dots در معادله (۶.۱۰) باشد که معادلات (۱.۱۰) و (۲.۱۰) که تعداد کل ذرات و انرژی کل را به دست می‌دهند، برقرار بمانند. تا اینجا فرض کردیم که تمام حالت‌های دسترسی‌پذیر اختیار شوند که معادلات برخوردارند. ممکن است حالت‌ها احتمال‌های ذاتی مختلفی مانند g_i داشته باشند. مثلاً، یک حالت انرژی مشخص ممکن است با چندین حالت تکانه زاویه‌ای مختلف سازگار و بنا بر این احتمال پر شدن آن بیشتر باشد. هنگامی که این احتمال ذاتی به حساب آید، احتمال P هر پارش مشخص اندکی با معادله (۶.۱۰) اختلاف خواهد داشت. واضح است که اگر g_i احتمال یافتن یک ذره در تراز انرژی E_i باشد، احتمال یافتن دو ذره در آن تراز مساوی با $g_i^2 = g_i \times g_i$ و برای n_i ذره برای E_i با $g_i^n = g_i \times g_i \times \dots \times g_i$ خواهد بود. از این‌رو، به جای اینکه احتمال کل هر پارش مشخص با معادله (۶.۱۰) داده شود با رابطه زیر داده می‌شود

$$P = \frac{N! g_1^{n_1} g_2^{n_2} g_3^{n_3} \dots}{n_1! n_2! n_3! \dots} \quad (7.10)$$

اکنون شرط تمايزپذیری را حذف می‌کنیم. هرگاه تمام ذرات یکسان و تمايزناپذیر باشند، مثلاً اگر در پارش شکل ۱.۱۰ جای ذرات a و p عوض شود، در این صورت نمی‌توان تفاوتی میان آنها تشخیص داد. بنا بر این، تمام $N!$ جایگشت میان ذرات پر کننده حالت‌های مختلف، پارش یکسانی را به دست می‌دهند. این بدان معنی است که باید معادله (۷.۱۰) را بر $N!$ تقسیم کنیم تا نتیجه زیر به دست آید

$$P = \frac{g_1^{n_1} g_2^{n_2} g_3^{n_3} \dots}{n_1! n_2! n_3! \dots} = \prod_{i=1}^N \frac{g_i^{n_i}}{n_i!} \quad (8.10)$$

رابطه بالا احتمال یک توزیع در آمار ماسکول-بولتزمون است.

با پیدا کردن بیشینه P [که با معادله (۹.۱۰) داده شده است] به گونه‌ای که با شرایط (۱۰.۱۰) و (۲۰.۱۰) سازگار باشد، و در آن N و U ثابت باشند، می‌توان حالت تعادل متناظر با محتملترین پارش را بدست آورد. این روش که تکنیک ریاضی ساده‌ای است، درمثال ۱۰.۱۰ با جزئیات بیشتر توضیح داده شده است. نتیجه این است که پارش با بیشینه احتمال، با رابطه زیر داده می‌شود

$$n_i = g_i e^{-\alpha - \beta E_i} \quad (9.10)$$

α و β دو پارامتری هستند که به خواص فیزیکی سیستم بستگی دارند (این موضوع بعداً توضیح داده خواهد شد). کمیت α را می‌توان بر حسب تعداد کل ذرات، یعنی N ، بیان کرد. با به کار بردن معادله (۹.۱۰) داریم

$$\begin{aligned} N &= n_1 + n_2 + n_3 + \dots \\ &= g_1 e^{-\alpha - \beta E_1} + g_2 e^{-\alpha - \beta E_2} + \dots \\ &= e^{-\alpha} (g_1 e^{-\beta E_1} + g_2 e^{-\beta E_2} + g_3 e^{-\beta E_3} + \dots) \\ &= e^{-\alpha} \left(\sum_i g_i e^{-\beta E_i} \right) = e^{-\alpha} Z \end{aligned}$$

که در آن

$$Z = \sum_i g_i e^{-\beta E_i} \quad (10.10)$$

کمیت Z که قابع پادش نام دارد، رابطه بسیار مهمی است که غالباً در خیلی از محاسبات به کار می‌رود. بنابراین می‌توان نوشت: $e^{-\alpha} = N/Z$ و معادله (۹.۱۰) به صورت زیر در می‌آید

$$n_i = \frac{N}{Z} g_i e^{-\beta E_i} \quad (11.10)$$

معادله (۱۱.۱۰) قانون توزیع هاکسول-بولتزمن است. کمیت β به انحرافی سیستم، یا به عبارت دقیق‌تر، همچنانکه در بخش (۴.۱۰) توضیح داده خواهد شد، به انحرافی متوسط یک ذره مربوط می‌شود.

اکنون یک کاربرد از معادله (۱۱.۱۰) را بررسی می‌کنیم. با توجه به تعریف مقدار متوسط، می‌دانیم که مقدار متوسط (برای هر پارش مشخص) هر خاصیت فیزیکی $F(E)$ که بتوان آن را بر حسب تابعی از انحرافی ذره E بیان کرد، با رابطه زیر داده می‌شود

$$F_{ave} = \frac{1}{N} \left[\sum_i n_i F(E_i) \right]$$

و با استفاده از معادله (۱۱.۱۰)، برای متحتملترین پارش یا پارش تعادل خواهیم داشت

$$F_{\text{ave}} = \frac{1}{Z} \sum_i g_i F(E_i) e^{-\beta E_i} \quad (12.10)$$

مثلثاً اگر ذرات یک سیستم فقط در دو حالت انرژی $E_1 = +\epsilon$ و $E_2 = -\epsilon$ با احتمال یکسان ($g_1 = g_2 = 1$) قرار داشته باشند، در این صورت داریم

$$Z = e^{-\beta E_1} + e^{-\beta E_2} = e^{-\beta \epsilon} + e^{\beta \epsilon} = 2 \cosh \beta \epsilon$$

و انرژی متوسط ذره برابر است با

$$\begin{aligned} E_{\text{ave}} &= \frac{1}{Z} (E_1 e^{-\beta E_1} + E_2 e^{-\beta E_2}) \\ &= \frac{\epsilon e^{-\beta \epsilon} - \epsilon e^{\beta \epsilon}}{2 \cosh \beta \epsilon} = -\epsilon \tanh \beta \epsilon \end{aligned}$$

برای انرژی کل خواهیم داشت

$$U = N E_{\text{ave}} = -N \epsilon \tanh \beta \epsilon$$

که به کمک آن می‌توان β را بر حسب U به دست آورد.

مثال ۱۰.۱۰ متحتملترین پارش یا پارش تعادل را به دست آورید.

حل: بنا به تعریف، متحتملترین پارش تعادل با بیشینه P متناظر است. این بیشینه نیز به نوعی خود با وضعی متناظر است که در آن به ازای تغییرات کوچک $d n_1, d n_2, d n_3, \dots$ در اعداد اشغال n_1, n_2, n_3, \dots تغییر P عملاً صفر باشد ($dP = 0$). با این حال، از نظر ریاضی آسانتر خواهد بود اگر به جای به دست آوردن بیشینه P ، بیشینه $\ln P$ را که با همان مقدار P متناظر است به دست آوریم. در این صورت، از معادله (۸.۱۰) داریم

$$\ln P = n_1 \ln g_1 + n_2 \ln g_2 + n_3 \ln g_3 + \dots$$

$$- \ln n_1! - \ln n_2! - \ln n_3! - \dots$$

با استفاده از فرمول استر لینگک برای لگاریتم سازه‌ای یک عدد خیلی بزرگ (بیوست ۵ را بیینید)، داریم

$$\ln x! \approx x \ln x - x$$

و با فرض اینکه n_1, n_2, n_3, \dots اعداد بزرگی باشند (زیرا به طور کلی سیستمهای فیزیکی

از تعداد بیشماری ذره تشکیل شده‌اند)، خواهیم داشت

$$\begin{aligned} \ln P &= n_1 \ln g_1 + n_2 \ln g_2 + n_3 \ln g_3 + \dots \\ &\quad - (n_1 \ln n_1 - n_1) - (n_2 \ln n_2 - n_2) - (n_3 \ln n_3 - n_3) - \dots \\ &= -n_1 \ln \frac{n_1}{g_1} - n_2 \ln \frac{n_2}{g_2} - \dots + (n_1 + n_2 + \dots) \end{aligned}$$

یا با استفاده از معادله (۱۰.۱۰) می‌توان نوشت

$$\ln P = N - \sum_i n_i \ln \frac{n_i}{g_i} \quad (۱۳.۱۰)$$

با توجه به اینکه N ثابت و dN مساوی با صفر است، دیفرانسیل رابطه بالا نتیجه زیر را به دست می‌دهد

$$\begin{aligned} d(\ln P) &= -\sum_i (dn_i) \ln \frac{n_i}{g_i} - \sum_i n_i d \left(\frac{\ln n_i}{g_i} \right) \\ &= -\sum_i (dn_i) \ln \frac{n_i}{g_i} - \sum_i n_i \frac{(dn_i)}{n_i} \\ &= -\sum_i (dn_i) \ln \frac{n_i}{g_i} - \sum_i dn_i \end{aligned} \quad (۱۴.۱۰)$$

از معادله (۱۰.۱۰) به خاطر صفر بودن dN (زیرا N ثابت است) داریم

$$\sum_i dn_i = 0 \quad (۱۵.۱۰)$$

بنابراین معادله (۱۴.۱۰) به معادله زیر خلاصه می‌شود

$$-d(\ln P) = \sum_i \left(\frac{\ln n_i}{g_i} \right) dn_i = 0 \quad (۱۶.۱۰)$$

طرف راست این معادله را مساوی با صفر قرار داده‌ایم زیرا ما حالت تعادلی را می‌خواهیم پیدا کیم که برای آن P بیشینه باشد و بنابراین $dP = 0$ است. اگر تمام تغییرات dn_1, dn_2, dn_3, \dots اختیاری باشند، معادله (۱۶.۱۰) را می‌توان با تشکیل روابط زیر برقرار کرد

$$\ln \frac{n_1}{g_1} = 0, \quad \ln \frac{n_2}{g_2} = 0, \quad \ln \frac{n_3}{g_3} = 0, \dots \quad \text{یا} \quad n_1 = g_1, \quad n_2 = g_2, \dots$$

اما تغییرات dn_i کاملاً اختیاری نیستند، زیرا شرط (۱۵.۱۰) با ثابت بودن تعداد ذرات به دست آمده است، و همین طور شرط

$$\sum_i E_i dn_i = 0 \quad (17.10)$$

حاصل ثابت بودن انرژی داخلی است و از دیفرانسیل گیری معادله (۲۰.۱۰) و با توجه به دست آید. $dU = 0$

به منظور جبران دو شرط (۱۵.۱۰) و (۱۷.۱۰)، دو پارامتر اختیاری را، که تکثیر کننده نامعین نامدارند، بر طبق تکنیک ریاضی لاگرانژ (پیوست ۷ را بینید)، معرفی می‌کنیم. از ضرب معادله (۱۵.۱۰) در α و معادله (۱۷.۱۰) در β و جمع این دو با معادله (۱۶.۱۰) خواهیم داشت

$$\sum_i \left(\ln \frac{n_i}{g_i} + \alpha + \beta E_i \right) dn_i = 0$$

در رابطه بالا دو ضریب دلخواه α و β به خاطر جبران دو شرط محدود کننده (۱۵.۱۰) و (۱۷.۱۰) اضافه شده است. بنابراین، توزیع تعادل به شرطی به دست آید که

$$\ln \frac{n_i}{g_i} + \alpha + \beta E_i = 0$$

یا

$$n_i = g_i e^{-\alpha - \beta E_i}$$

که همان نتیجه‌ای است که قبلاً در معادله (۹.۱۰) به دست آمد.

مثال ۲۰۱۰ سیستمی مشکل از ۴۰۰۰ ذره است که می‌توانند در یکی از سه حالت انرژی یا تراز انرژی هم فاصله که انرژیهای آنها برابر ۰، ۵، و ۲۵ است و همگی از احتمال ذاتی یکسان هستند (شکل ۲۰.۱۰). مثلاً این سیستم می‌تواند شامل اتمهایی باشد که تکانه زاویه‌ای کل آن مساوی با یک است و در میدان مغناطیسی قرار دارند. احتمالهای نسبی پارشی که در آن ۲۰۰۰ ذره در تراز پایین، ۱۷۵۰ ذره در تراز

$$E_3 = 2e \longrightarrow n_3$$

$$E_2 = e \longrightarrow n_2$$

$$E_1 = 0 \longrightarrow n_1$$

شکل ۲۰۱۰ سیستمی با سه تراز انرژی.

میانی، و ۳۵۰ ذره در تراز بالاتر قرار دارند، را با پارشی که از انتقال ذرهای از تراز میانی به تراز پایین و انتقال ذرهای دیگری به تراز بالاتر حاصل می‌شود مقایسه کنید (فرایندی است که با پاسخگویی انرژی سازگاری دارد).

حل: برطبق معادله (۱۰.۱۰)، احتمالهای مربوط به پارشهای اول و دوم عبارت اند از

$$P_1 = \frac{g^{4000}}{2000! \cdot 1700! \cdot 300!}, \quad P_2 = \frac{g^{4000}}{2001! \cdot 1698! \cdot 301!}$$

به جای محاسبه مقادیر P_1 و P_2 [با استفاده از معادله (۱۰.۱۰)] نسبت آنها را به دست می‌آوریم

$$\frac{P_2}{P_1} = \frac{1700 \times 1699}{2001 \times 301} = \frac{2888300}{602301} = 458$$

از این رو، هر گاه از بین ۴۰۰۰ ذره فقط دو ذره را به ترازهای دیگر منتقل کنیم احتمال با ضریب ۴۵۸ تغییر می‌کند. این بدان معنی است که پارشهای P_1 و P_2 هردو از پارش تعادل فاصله دارند. این وضع از جمیعت فرآوان تراز میانی ناشی می‌شود. بنابراین سیستم تلاش می‌کند تا در حالتی قرار گیرد که تراز میانی آن جمیعت کمتری دارد. بداشجو پیشنهاد می‌کنیم که این مسئله را با در نظر گرفتن توزیعهای ممکن دیگری که همگی با همان انرژی کل سیستم سازگاری دارند تکرار کنند. (دو ذره دیگر را از تراز میانی بودارید، یا ذره ای را از تراز بالا و ذره دیگری را از تراز پایین به تراز میانی منتقل و احتمالهای نسبی را مجددآ محاسبه کنید).

مثال ۱۰.۱۰ متحتملتین پارش یا پارش تعادل سیستم مثال ۲.۱۰ را تعیین کنید.

حل: سیستم از $N = 4000$ ذره تشکیل شده و بنا بر داده‌های ارائه شده در مثال ۲.۱۰، $n_1 = 2010$ ، $n_2 = 2300$ ، $n_3 = 300$ است. (شکل ۲.۱۰) با به کار بودن معادله (۱۰.۱۰) برای متحتملتین پارش، برطبق نمادگذاری شکل ۲.۱۰ و با $g = g_1 = g_2 = g_3$ باید داشته باشیم

$$n_1 = ge^{-\alpha}, \quad n_2 = ge^{-\alpha-\beta\epsilon}, \quad n_3 = ge^{-\alpha-2\beta\epsilon}$$

یا اگر $e^{-\beta\epsilon}$ را با x نمایش دهیم، خواهیم داشت: $n_1 = n_1 x$ و $n_2 = n_2 x^2$ و $n_3 = n_3 x^3$. از این رو، شرایط (۱۰.۱۰) و (۲.۱۰) که به ترتیب تعداد کل ذرات و انرژی کل را به دست می‌دهند به معادلات زیر تبدیل می‌شوند

$$n_1 + n_1 x + n_1 x^2 = 4000, \quad (n_1 x)^{\epsilon} + (n_1 x^2)^{\epsilon} = 2300$$

از حذف ضریب مشترک ϵ در رابطه دوم خواهیم داشت

$$n_1(1+x+x^2) = 4000$$

$$n_1(x+2x^2) = 2300$$

با حذف n_1 معادله‌ای را برای x به دست خواهیم آورد

$$27x^2 + 17x - 23 = 0$$

یا $x = 5034 = 0.5777$. (فقط از ریشه مثبت استفاده شده است. چرا؟) بنا بر این 2277 (عدد گرد شده است). همین‌طور، $n_2 = 1146$ و $n_3 = 5776$. احتمال پارش متناظر عبارت است از

$$P = \frac{g^{4000}}{2277! 1146! 577!}$$

اکنون تغییر در P را برای هنگامی که دو ذره از تراز میانی برداشته و به ترازهای بالا و پایین منتقل می‌شوند، محاسبه می‌کنیم. احتمال پارش جدید برابر است با

$$P' = \frac{g^{4000}}{2278! 1144! 578!}$$

و نسبت دو احتمال عبارت است از

$$\frac{P'}{P} = \frac{1146 \times 1145}{2278 \times 578} = \frac{1312170}{1316684} = 0.9966$$

بنا بر این، دو احتمال اساساً یکسان هستند؛ چنین چیزی باید وجود داشته باشد، زیرا اگر P بیشینه باشد، به ازای تغییر کوچک در تعداد توزیع یک پارش تعادل ΔP باید صفر یا خیلی کوچک باشد.

۴۰۱۰ دما

پارامتر β در معادلات (10.10) و (11.10) مستقیماً به یک کمیت فیزیکی (دما) مربوط می‌شود که در اصل برای توصیف یک تجربه حسی معرفی شده است تا توصیف خاصیت آماری انبوهی از ذرات. ابتدا یادآوری می‌کنیم که اگر بخواهیم سازگاری بعدی در معادلات (10.10) و (11.10) وجود داشته باشد، باید β را بر حسب عکس بکاهای انرژی یعنی $-eV^{-1}$ ، وغیره بیان کنیم. با به کار بردن معادله (11.10) ، برای انرژی کل یک سیستم ذرات در تعادل آماری خواهیم داشت

$$U = n_1 E_1 + n_2 E_2 + n_3 E_3 + \dots$$

$$= \frac{N}{Z} (g_1 E_1 e^{-\beta E_1} + g_2 E_2 e^{-\beta E_2} + g_3 E_3 e^{-\beta E_3} + \dots)$$

با

$$U = \frac{N}{Z} \left(\sum_i g_i E_i e^{-\beta E_i} \right) \quad (18.10)$$

با استفاده از تعریف (۱۵.۱۰) در موردتابع پارش می‌توانیم U را به صورت دیگری بنویسیم

$$U = -\frac{N}{Z} \frac{d}{d\beta} \left(\sum_i g_i e^{-\beta E_i} \right) = -\frac{N}{Z} \frac{dZ}{d\beta} = -N \frac{d}{d\beta} (\ln Z) \quad (19.10)$$

که رابطه مهمی میان انرژی کل و تابع پارش سیستم در تعادل آماری است. انرژی متوسط یک ذره برابر است با

$$E_{ave} = \frac{U}{N} = -\frac{d}{d\beta} (\ln Z) \quad (20.10)$$

توجه کنید که اگر سیستم فیزیکی معین با E ها توصیف شود، تابع پارش Z (و ازین رو انرژی کل U) و نیز انرژی متوسط یک ذره معین، یعنی E_{ave} ، توابعی از β (و نیز پارامترهای دیگری که حالت ماکروسکوپیک نظریه حجم و فشار را تعیین می‌کنند) هستند. یعنی می‌توان از پارامتر β برای مشخص ساختن انرژی داخلی سیستم استفاده کرد. اما، معلوم شده است که برای سادگی بیشتر بهتر است به جای β از کمیت فیزیکی جدیدی استفاده کرد. این کمیت دمای مطلق سیستم نام دارد که با T نمایش داده و با رابطه زیر تعریف می‌شود

$$kT = \frac{1}{\beta} \quad (21.10)$$

واضح است که کمیت kT باید بر حسب یکاهای انرژی نظریه ذول یا الکترون ولت بیان شود. ثابت k ثابت بولتزمن نام دارد و مقدار آن پس از آنکه یکاهای T انتخاب شوند تعیین می‌شود. اکنون باید نشان داده شود که دمایی که در اینجا تعریف شد با دمایی که مثلاً با یک دما منجذب گازی اندازه گیری می‌شود مطابقت دارد. این کار را بعداً در پخش ۲۱۲ انجام خواهیم داد، در اینجا کافی است بگوییم که وقتی T بر حسب یکای کلوین، که با K نشان داده می‌شود، بیان شود مقدار ثابت بولتزمن مساوی است با

$$k = 1.3805 \times 10^{-23} \text{ J K}^{-1} = 8.6178 \times 10^{-5} \text{ eV K}^{-1}$$

البته می‌توان k را برابر واحد گرفت و دما را مستقیماً بر حسب یکاهای انرژی نظری ژول یا الکترون ولت اندازه‌گیری کرد. این امر کاملاً امکان‌پذیر است. اما، سنت بیان دما بر حسب درجه، که مدت‌ها قبل از شناخت اوتیا این دما و ساختار مولکولی سیستم مطرح شده بود، به قدری در فیزیک جا افتاده است که تقریباً کنار گذاشتن آن را غیرممکن (و شاید هم نامطلوب) کرده است. کمیت β (بجز در بعضی حالات خاص) همان‌طور که بعداً نشان داده خواهد شد کمیتی مثبت است، ازین‌رو دمای مطلق T نیز مثبت است. پایینترین دما یعنی صفر نیز هیچ مطلق نام دارد.

باشد به خاطر داشت که تعریف آماری دما، آن‌طور که در معادله (۲۱.۱۵) آمده است، تنها برای یک سیستم از ذرات واقع در تعادل آماری معتبر است و ازین‌رو برای ذره منفرد یا سیستمی که در تعادل قرار ندارد کار برد ندارد. دلیل این گفته این است که پارامتر β تنها در ارتباط با محاسبه محتملترین پارش یک سیستم، که بنا به تعریف با حالت تعادل متناظر است، ظاهر می‌شود. اگر سیستم در تعادل نباشد، هنوز هم می‌توان از دمای مؤثر τ هر جزء کوچک سیستم، با فرض اینکه هر کدام تقریباً در حال تعادل‌اند، صحبت به میان آورد.

با داخل کردن تعریف (۲۱.۱۵) برای دما در معادله (۱۰.۱۵) می‌توان تابع پارش تعادل را به صورت زیر نوشت

$$Z = \sum_i g_i e^{-E_i/kT} \quad (۲۲.۱۵)$$

به طریق مشابه، اعداد اشغال تعادل با رابطه زیر داده می‌شوند

$$n_i = \frac{N}{Z} g_i e^{-E_i/kT} \quad (۲۳.۱۵)$$

که قانون توزیع ماکسول-بولزمن را بر حسب دما بدست می‌دهد. نظر به اینکه $\beta = 1/kT$ لذا $d\beta = -dT/kT^2$ ، و معادله (۱۹.۱۵) را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$U = kNT^2 \frac{d}{dT} (\ln Z) \quad (۲۴.۱۵)$$

انرژی متوسط به ازای ذره، U/N ، مساوی است با

$$E_{ave} = kT^2 \frac{d}{dT} (\ln Z) \quad (۲۵.۱۵)$$

توجه کنید که معادله (۲۵.۱۵)، رابطه میان انرژی متوسط به ازای ذره یک سیستم واقع در تعادل آماری و دمای سیستم را به دست می‌دهد. واضح است که رابطه دقیق به ساختار میکروسکوپیک سیستم بستگی دارد. این ساختار با تابع پارش Z بیان می‌شود و برای

گاز ایده‌آل، گاز حقیقی، مایع، و یا جامد، متفاوت است. بنا بر این، می‌توان گفت که دمای هرسیستم در تعادل آمادی کمیتی است که با انرژی متوسط به‌ازای ذره ارتقا نشود. این ارتباط به ساختار سیستم وابسته است.

در حالت کلی، مقدار متوسط هر خاصیت ذره، یعنی (E) که قبلاً در معادله (۲۰.۱۰) تعریف شد، اکنون به صورت زیر در می‌آید

$$F_{\text{ave}} = \frac{1}{Z} \sum_i g_i F(E_i) e^{-E_i/kT} \quad (26.10)$$

و از این رو تابعی از دمای است. مثلاً برای سیستمی مشکل از ذرات با انرژی‌های $+E$ و $-E$ که قبلاً در پایان بخش ۳۰.۱۰ بررسی شد، انرژی متوسط هر ذره در دمای T برابر است با

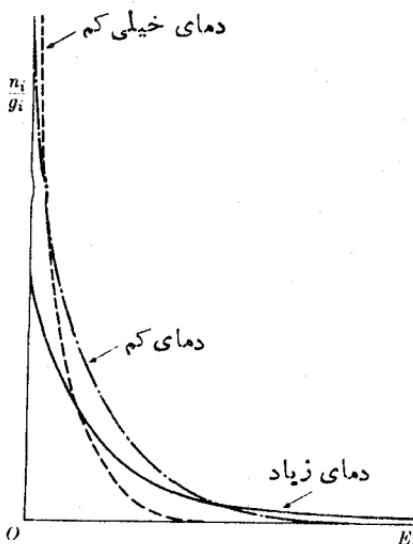
$$E_{\text{ave}} = -\epsilon \tanh\left(\frac{\epsilon}{kT}\right)$$

از آنجا که تابع نمایی $e^{-E_i/kT}$ در معادله (۲۰.۱۰) تابعی نزولی از E_i/kT است، هرچه کسر E_i/kT بزرگتر باشد مقدار عدد اشغال n_i کوچکتر می‌شود. بنا بر این، در هر دمای مشخص، هرچه انرژی E_i بزرگتر باشد مقدار n_i کوچکتر خواهد بود. به عبارت دیگر، اشغال حالت‌های قابل دسترس برای ذرات با افزایش انرژی آنها کاهش می‌یابد. همان‌طور که در شکل ۳۰.۱۰ نشان داده شده است، در دماهای تخلیه کم تنها پایینترین ترازهای انرژی اشغال می‌شوند. اما در دماهای بالاتر (که با مقادیر کوچکتر E_i/kT برای هر انرژی مشخص متضایرند)، بسا انتقال ذرات از ترازهای انرژی پایینتر به بالاتر، جمعیت نسبی ترازهای انرژی بالاتر افزایش می‌یابد (این موضوع نیز در شکل ۳۰.۱۰ نشان داده شده است). در دمای صفر مطلق فقط پایینترین تراز انرژی پایینتر از پایه اشغال می‌شود. توجه کنید که رابطه اعداد اشغال میان دو تراز انرژی E_j و E_i عبارت است از

$$\frac{n_j}{n_i} = \frac{g_j}{g_i} e^{-(E_j - E_i)/kT} = \frac{g_j}{g_i} e^{-\Delta E/kT} \quad (27.10)$$

که در آن ΔE اختلاف انرژی میان دو تراز است. بنا بر این تنها اگر ΔE خیلی کوچکتر از kT باشد، n_i و n_j قابل مقایسه هستند.

مثال ۴۰.۱۰ برای دماهای 100 K ، 300 K (دمای معمولی)، و 1000 K ، نسبت میان اعداد اشغال برای دو تراز متضایر با ΔE مساوی با هر یک از مقادیر زیر را به دست آورید: (الف) 10^{-4} eV که مقداری معادل با فاصله ترازهای چرخشی برای بسیاری از مولکول‌ها



شکل ۳۰۱۰ توزیع ماکسول-بولتزمن در سه دما متفاوت.

است، (ب) $10^{-5} \times 5 \text{ eV}$ که با ترازهای ارتعاشی مولکولی متناظر است، و (ج) 3 eV که در حدود اندازه برانگیختگی الکترونی اتمها و مولکولهاست. فرض کنید $g = 1$.

حل: با توجه به اینکه $k = 8.6178 \times 10^{-5} \text{ eV K}^{-1}$ داریم

$$\Delta E/kT = 1.1603 \times 10^4 \Delta E/T \quad \text{و} \quad kT = 8.6178 \times 10^{-5} T \text{ eV}$$

که ΔE بر حسب الکترون ولت بیان شده است. بنابراین، برای مقادیر داده شده ΔE مقادیر n_i/n_j در سه دما در جدول زیر آمده است:

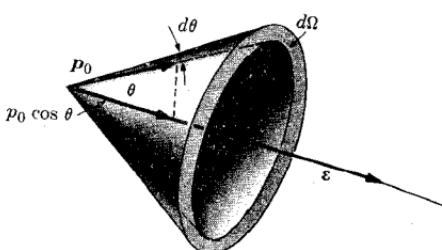
۱۰۰۰ K	۳۰۰ K	۱۰۰ K	eV, ΔE
۰.۹۹۸۸	۰.۹۹۶۲	۰.۹۸۸۵	10^{-4}
5×10^{-1}	1.45×10^{-1}	3×10^{-3}	5×10^{-2}
8×10^{-16}	8×10^{-49}	3×10^{-164}	۳۰۰

بنابراین، به ازای $\Delta E = 10^{-4} \text{ eV}$ دو تراز در تمام دماهای موردنظر عملاً به طور یکسان اشغال می‌شوند. این موضوع بیان می‌کند که چرا طیف کامل جذبی چرخشی مولکولها، همان طور که در شکل ۳۵.۵ برای HCl نشان داده شد، در دماهای معمولی مشاهده می‌شود.

در $\Delta E = 5 \times 10^{-2} \text{ eV}$ جمعیت تراز بالاتر در دمای معمولی قابل ملاحظه است. این بدان معنی است که در دماهای معمولی خیلی از مولکولها در حالت ارتعاشی بر انگیخته‌ای قرار دارند. اما، در $\Delta E = 3 \text{ eV}$ نسبت n_r/n به قدری کوچک است که می‌توان تراز بالاتر را در تمام دماهای مورد نظر، واقعاً خالی فرض کرد. از این‌رو، اکثر اتمها و مولکولها (در دمای معمولی) در حالت الکترونی پایه قرار دارند. تنها در دماهای خیلی بالا (همچون در بسیاری از ستارگان خیلی داغ) است که تعداد قابل توجهی از اتمها و مولکولها در حالت‌های الکترونی بر انگیخته هستند. در آزمایشگاه، بر انگیختگی‌های الکترونی از برخوردهای ناکشسان مولکولهای گاز با الکترونهای گاز با الکتریکی به وجود می‌آیند.

مثال ۵.۱۰ سیستمی مشکل از مولکولهای قطبی را در نظر می‌گیریم که در میدان الکتریکی یکتواختی قرار دارد. هر گاه این سیستم از هر تأثیر خارجی دیگری منزوع شده باشد، قطبش سیستم را بر حسب تابعی از دما محاسبه کنید.

حل: گشاور دوقطبی الکتریکی هر مولکول را با p نمایش می‌دهیم. فرض می‌کنیم که اثر میدان الکتریکی اعمال شده فقط سمتگیری کاتورهای مولکولها را تغییر دهد بی‌آنکه حرکات انتقالی یا داخلی آنها (چرخشی یا ارتعاشی) را آشفته کند، و نیز فرض می‌کنیم که مولکولها آزادند از عمل سمت‌دهی میدان الکتریکی پیروی کنند. از روی هر مولکول که گشاور دوقطبی آن با میدان الکتریکی θ زاویه تشکیل می‌دهد برابر است با $E(\theta) = -p_0 \cos \theta$. چون زاویه θ می‌تواند هر مقداری را بین 0 و π اختیار کند از رویهای حالت‌های در دسترس، گستره نیست بلکه به طور پیوسته تغییر می‌کنند. از این‌رو، به جای اینکه دنبال تعداد مولکولهای باشیم که در زاویه θ سمتگیری کرده‌اند، باید تعداد مولکولهای را به دست آوریم که دوقطبی‌های آنها در داخل زاویه $\theta + d\theta$ فضایی $d\Omega$ قرار گرفته‌اند؛ زاویه $d\Omega$ به صورت فضای میان مخروط‌های با زوایای θ و $\theta + d\theta$ تعریف می‌شود (شکل ۴.۱۰). مقدار این زاویه فضایی برابر است با: $d\Omega = 2\pi \sin \theta d\theta$ ، و با به کار بردن معادله (۲۰.۱۰) و قراردادن $d\Omega$ به جای g و با قرار دادن انتگرال به جای



شکل ۴.۱۰

جمع‌زنی می‌توان تابع توزیع را به صورت زیر نوشت

$$Z = \int_0^\pi e^{p_0 \mathcal{E} \cos \theta / kT} 2\pi \sin \theta d\theta = 4\pi \left(\frac{kT}{p_0 \mathcal{E}} \right) \sinh \left(\frac{p_0 \mathcal{E}}{kT} \right)$$

سمتگیری مولکولها باید نسبت به راستای میدان الکتریکی متقارن، و مقدار متوسط گشتاور دوقطبی الکتریکی آنها نیز موازی با $\vec{\mathcal{E}}$ باشد. ازین‌رو، برای بدست آوردن p_{ave} باید $(p_0 \cos \theta)_{ave}$ را برآورد کرد زیرا $p_0 \cos \theta$ مؤلفه گشتاور دوقطبی الکتریکی در راستای $\vec{\mathcal{E}}$ است. با به کار بردن معادله (26.10) و قرار دادن انتگرال به جای جمع‌زنی خواهیم داشت

$$\begin{aligned} p_{ave} &= \frac{1}{Z} \int_0^\pi (p_0 \cos \theta) e^{p_0 \mathcal{E} \cos \theta / kT} 2\pi \sin \theta d\theta \\ &= p_0 \left(\coth \frac{p_0 \mathcal{E}}{kT} - \frac{kT}{p_0 \mathcal{E}} \right) \end{aligned}$$

نتیجه اخیر فرمول لانژون نام دارد. در مقادیر خیلی بزرگ \mathcal{E} یا دمای خیلی کم (یعنی برای $p_0 \mathcal{E} \gg kT$) داریم

$$\frac{kT}{p_0 \mathcal{E}} \rightarrow 0 \quad \text{و} \quad \coth \left(\frac{p_0 \mathcal{E}}{kT} \right) \rightarrow 1$$

به گونه‌ای که $p_0 = p_{ave}$. این بدان معنی است که برای میدان الکتریکی خیلی قوی یا در دمای‌های نزدیک صفر مطلق، تمام مولکولها عملاً در راستای موازی با میدان الکتریکی سمتگیری می‌کنند. هرگاه \mathcal{E} کوچک یا T بزرگ باشد (یعنی $1 \ll p_0 \mathcal{E} / kT$) با استفاده از پس‌ط مجانی

$$\coth x = \frac{1}{x} + \frac{x}{3} + \dots$$

خواهیم داشت

$$p_{ave} = \frac{p_0 \mathcal{E}}{3kT}$$

هرگاه عدد n مولکول در یکای حجم موجود باشد قطبش ماده عبارت است از

$$\mathcal{P} = np_{ave} = \left(\frac{np_0}{3kT} \right) \mathcal{E}$$

این رابطه برای محاسبه گذردهی الکتریکی محیطی که از مولکولهای قطبی تشکیل شده است

به کار می رود. هنگامی که مولکو لها گشتوار مقناطیسی دائمی دارند، مقناطش ماده ای که درمیدان مقناطیسی خارجی قرار دارد از محاسبه مشابهی به دست می آید. این اثر سمتگیری موجب پیدایش پارامقناطیس می شود. اما، در این مورد اشکال ایجاد می شود، زیرا گشتوار مقناطیسی به تکانه زاویه ای مر بوط می شود، و همان طور که در بخش ۴.۳ مشاهده شد، بردار اخیر سمتگیری محدودی دارد. از این رو، به جای انتگرالگیری باشد عمل جمع زنی انجام شود. نتیجه نهایی هنوز هم با آنچه برای گشتوار دو قطبی اکتریکی به دست آمد، شباهت زیادی دارد (مسئله ۸.۱۰).

۵.۱۰ تعادل گرمایی

سیستمی مشکل از دو گروه ذره متفاوت را درنظر می گیریم. می توان گفت که هر گروه از ذرات یک زیرسیستم تشکیل می دهد. این دو زیرسیستم مثلا ممکن است شامل مایع باشند که جامدی در آن غوطه ور شده است، و یا مخلوطی از دو گاز یا مایع، یا دو جامد در حال تماس باشد. در اثر برخورد یا برهم کنشهای دیگر ممکن است انرژی میان ذرات تشکیل دهنده دو زیرسیستم مبادله شود، ولی فرض براین است که انرژی کل مجموعه سیستم ثابت باقی می ماند. تعداد کل ذرات هر زیرسیستم را با N و N' و ترازهای انرژی متناظر را که در دسترس ذرات هستند با $E_1, E_2, E_3, \dots, E_{\mu}$... و $E'_1, E'_2, E'_3, \dots, E'_{\mu}$... نمایش می دهیم. هر گاه واکنشی میان ذرات در دو زیرسیستم وجود نداشته باشد، تعداد کل ذرات در هر زیرسیستم و نیز انرژی کل سیستم ثابت است. اما انرژی هر زیرسیستم پایسته نیست زیرا به خاطر برهم کنشهای آنها، انرژی ممکن است میان آنها مبادله بشود. بنابراین برای دو زیرسیستم باید اعداد اشغال $n_1, n_2, n_3, \dots, n_{\mu}$ و $n'_1, n'_2, n'_3, \dots, n'_{\mu}$ در هر پارش معین شرایط زیر را برآورده کنند

$$N = \sum_i n_i = \text{const.} \quad (28.10)$$

$$N' = \sum_j n'_j = \text{const.} \quad (29.10)$$

$$U = \sum_i n_i E_i + \sum_j n'_j E'_j = \text{const.} \quad (30.10)$$

احتمال هر پارش یا توزیع مشخص از حاصلضرب دو رابطه مشابه با معادله (۸.۱۰) به دست می آید که هر رابطه مر بوط به یک زیرسیستم است

$$P = \left[\frac{g_1^{n_1} g_2^{n_2} g_3^{n_3} \dots}{n_1! n_2! n_3! \dots} \right] \times \left[\frac{g'_1^{n'_1} g'^{n'_2} g'^{n'_3} \dots}{n'_1! n'_2! n'_3! \dots} \right] \quad (31.10)$$

تعادل سیستم مرکب دائمی توان با این شرط که P باید بیشینه باشد در توافق با معادلات

(۲۸.۱۰)، و (۳۰.۱۰) بودست آورد. نتیجه عبارت است از (مثال ۶.۱۰)

$$n_i = \frac{N}{Z} g_i e^{-\beta E_i}, \quad n'_j = \frac{N'}{Z'} g'_j e^{-\beta E'_j} \quad (۳۲.۱۰)$$

که در آن Z و Z' تابع پارشهای مربوط به دو زیرسیستم است. ضمناً باید آوری می‌کنیم که پارامتر β برای دو زیرسیستم در وضعیت تعادل باید یکسان باشد. با توجه به تعریف دما، معادله (۲۱.۱۰)، نتیجه می‌گیریم که

دوسیستم بفهم کنش‌کننده متفاوت که در تعادل آماری قرار نداشت باید دمای یکسانی داشته باشد.

چنین بیانی قانون صفرم قرمودینامیک نام دارد. در این صورت گفته می‌شود که زیرسیستمهای در تعادل گرمایی قرار دارند. بدین ترتیب هنگامی که $1/kT$ به جای β قرار گیرد، به جای معادله (۳۲.۱۰) می‌توان نوشت

$$n_i = \frac{N}{Z} g_i e^{-E_i/kT}, \quad n'_j = \frac{N'}{Z'} g'_j e^{-E'_j/kT}$$

که در آن T دمای مطلق مشترک دو زیرسیستم است. روابط موجود برای n_i و n'_j نشان می‌دهند که در تعادل گرمایی هر زیرسیستم، آنچنان محتملترین پارش یکسانی را بدهست می‌آورد که گویی منزوی است و در همان دمای T قرار دارد. بنابراین، چنین روابطی گویای این واقعیت‌اند که به مفهوم آماری، انرژی هر زیرسیستم بعد از رسیدن به تعادل گرمایی ثابت باقی می‌ماند. این بدان معنی است که گرچه ممکن است هر دو سیستم در سطح میکروسکوپیک تبادل انرژی داشته باشند اما این تبادل دو طرفه است و به طور متوسط، هیچ انرژی خالصی به طور یک جانبه مبادله نمی‌شود. بنابراین، به طور آماری، انرژی هر زیرسیستم ثابت باقی می‌ماند. در این صورت نتیجه می‌شود که وقتی دو جسم با دمای متفاوت در تماس با یکدیگر قرار گیرند، تبادل انرژی تا هنگامی ادامه می‌یابد، که هر دو جسم به تعادل گرمایی با دمای یکسان می‌رسند. در چنین نقطه‌ای، هیچ تبادل انرژی خالصی صورت نمی‌گیرد.

قانون صفرم اساس اندازه‌گیری دمای هر جسم است؛ با قراردادن جسم در وضعیت تماس با یک جسم استاندارد مدرج (یا یک دماستنج) این دما تعیین می‌شود. ضمناً قانون صفرم با احساس معمولی ما در مورد مفهوم دما، که بر اساس آن وقتی دو جسم «سود» و «گرم» در تماس با یکدیگر قرار می‌گیرند، جسم سرد، گرم و جسم گرم، سرد می‌شود و هر دو به دمای یکسانی می‌رسند، سازگاری دارد. بنابراین، گرچه در ابتدا مفهوم دما در ارتباط با تجربه حسی انسان معرفی شد، که البته به‌وضوح فیزیکی بدن انسان بستگی داشت،

اما اینک می‌توان آن را با رابطه آماری (۲۱.۱۰) دقیقاً تعریف کرد.

مثال ۶.۱۰ رابطه (۳۲.۱۰) را به دست آورید.

حل: هنگامی که P با معادله (۳۱.۱۰) داده می‌شود، هرگاه همان روش به دست آوردن معادله (۳۰.۱۰) را به کار ببریم خواهیم داشت

$$-d(\ln P) = \sum_i \ln \frac{n_i}{g_i} dn_i + \sum_j \ln \frac{n'_j}{g'_j} dn'_j = 0 \quad (۳۳.۱۰)$$

در این صورت، شرایط محدود کننده (۲۸.۱۰)، (۲۹.۱۰)، و (۳۰.۱۰) روابط زیر را نتیجه می‌دهند

$$\sum_i dn_i = 0 \quad (۳۴.۱۰)$$

$$\sum_j dn'_j = 0 \quad (۳۵.۱۰)$$

$$\sum_i E_i dn_i + \sum_j E'_j dn'_j = 0 \quad (۳۶.۱۰)$$

از ضرب معادله (۳۴.۱۰) در α ، و معادله (۳۵.۱۰) در α' ، و معادله (۳۶.۱۰) در β و قراردادن آنها در معادله (۳۳.۱۰) خواهیم داشت

$$\sum_i \left(\ln \frac{n_i}{g_i} + \alpha + \beta E_i \right) dn_i + \sum_j \left(\ln \frac{n'_j}{g'_j} + \alpha' + \beta E'_j \right) dn'_j = 0$$

که مستلزم آن است که (به همان دلیلی) که در مورد یک نوع ذره عنوان شد) روابط زیر برقرار باشد

$$\ln \frac{n_i}{g_i} + \alpha + \beta E_i = 0, \quad \ln \frac{n'_j}{g'_j} + \alpha' + \beta E'_j = 0$$

در نتیجه

$$n_i = g_i e^{-\alpha - \beta E_i}, \quad n'_j = g'_j e^{-\alpha' - \beta E'_j}$$

با استفاده از روابط (۲۸.۱۰) و (۲۹.۱۰) و حذف $e^{-\alpha}$ و $e^{-\alpha'}$ خواهیم داشت

$$n_i = \frac{N}{Z} g_i e^{-\beta E_i}, \quad n'_j = \frac{N'}{Z'} g'_j e^{-\beta E'_j}$$

توجه کنید که ما α و α' را به کار می‌بریم زیرا تعداد ذرات هر زیرسیستم به طور جداگانه پایسته است، اما تنها از یک β استفاده می‌کنیم زیرا این انرژی کل است که پایسته است.

۶.۱۰ کاربرد در گاز ایده‌آل

مرحله بعد این است که تعیین کنیم آیا در طبیعت سیستم ذراتی وجود دارد که رفتار جمعی آنها با پیشگوییهای قانون ماسکول-بولترمن سازگار باشد؟ تاکنون این توزیع را به صورت یک بنای نظری کم و بیش معمول ارائه می‌کردیم. تجربه این واقعیت را تأیید می‌کند که در گستره وسیعی از دمایا می‌توان اکثر گازها را بر طبق آمار ماسکول-بولترمن توصیف کرد. اکنون برای سهولت گازهای ایده‌آل را که از مولکولهای تک اتمی تشکیل شده‌اند در نظر می‌گیریم. بدین ترتیب مجبور نیستیم که انرژی پتانسیل ناشی از نیروهای میان مولکولی و نیز انرژی وابسته به حرکات ارتعاشی با چرخشی داخلی مولکولها در بحث خود دخالت دهیم. تمام انرژی مولکولی را به صورت انرژی جنبشی انتقالی در نظر می‌گیریم، به طوری که E_i در معادله (۱۱.۱۰) برابر است با

$$E_i = \frac{1}{2m} p_i^2 = \frac{1}{2} m v_i^2 \quad (۳۷.۱۰)$$

اما توجه کنید که همان‌طور که در مثال ۶.۲ توضیح دادیم، انرژی جنبشی گاز ایده‌آلی که حجم نسبتاً بزرگی را اشغال کرده است ممکن است کوانتیته نباشد بلکه طیف پیوسته‌ای داشته باشد. بنابراین، باید معادله (۲۰.۱۰) را دوباره بنویسیم و به جای علامت جمع علامت انتگرال به کار ببریم

$$Z = \int_0^\infty e^{-E/kT} g(E) dE \quad (۳۸.۱۰)$$

که در آن $g(E)dE$ به جای g آمده و معرف تعداد حالت‌های مولکولی در گستره انرژی میان E و $E+dE$ است. این عدد از سمتگیریهای متفاوت تکانه p برای هر انرژی مشخص ناشی می‌شود. از معادله (۳۰.۲) مثال ۶.۲ داریم

$$g(E)dE = \frac{4\pi V(2m^3)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} dE \quad (۳۹.۱۰)$$

که در آن V حجم اشغال شده توسط گاز است. بنابراین

$$Z = \frac{4\pi V(2m^3)^{1/2}}{h^3} \int_0^\infty E^{1/2} e^{-E/kT} dE$$

محاسبه انتگرال طرف راست (پیوست ۴ را بینید) مقدار $\sqrt{\pi(kT)/3}$ را به دست می‌دهد.

بنابراین

$$Z = \frac{V(2\pi mkT)^{3/2}}{h^3} \quad (40.10)$$

که تابع پارش یک گاز تک اتمی ایده‌آل را بر حسب تابعی از دمای و حجم گاز به دست می‌دهد. با لگاریتم گرفتن از طریفین آن خواهیم داشت

$$\ln Z = C + \frac{3}{2} \ln kT$$

که در آن C شامل تمام کمیتهای ثابت باقی مانده است. با قراردادن این مقدار $\ln Z$ در معادله (۴۰.۱۰) انرژی متوسط مولکولها به صورت زیر به دست می‌آید

$$E_{ave} = \frac{3}{2} kT \quad (41.10)$$

بنابراین انرژی جنبشی متوسط مولکولهای یک گاز ایده‌آل در تعادل آماری، با دمای مطلق گاز متناسب است. از لحاظ تاریخی، معادله (۴۱.۱۰) در قرن نوزدهم، مدت‌ها قبل از معرفی مکانیک آماری، در ارتباط با نظریه جنبشی گازها ارائه شده بود. در نتیجه همین ارتباط بود که به جای β ضریب $1/kT$ را پیشنهاد کردند. لذا انرژی کل گازی که شامل N مولکول است از رابطه زیر به دست می‌آید

$$U = NE_{ave} = \frac{3}{2} kNT$$

بنابراین نتیجه می‌گیریم که انرژی داخلی یک گاز تک اتمی ایده‌آل تنها به دمای آن بستگی دارد. این نتیجه مستقیمی از تعاریف ما درباره گاز ایده‌آل و دمای است. انتظار نداریم که چنین روابطی برای گازهای حقیقی یا مواد دیگر صادق باشد زیرا قسمی از انرژی داخلی آنها انرژی پتانسیل است و لذا به فاصله جدا بین مولکولها، یعنی به حجم ماده بستگی دارد. اگر N تعداد مولهای گاز و 10^{23} mol^{-1} $N_A = 6.0225 \times 10^{23}$ ثابت آوگادرو باشد، که برابر است با تعداد مولکولها در یک مول از ماده و برای تمام مواد مقدار آن یکسان است، خواهیم داشت: $N = N_A$. از این رو

$$U = \frac{3}{2} N k N_A T = \frac{3}{2} N R T \quad (42.10)$$

۱. یادآوری هی کنیم که یک مول از ماده عبارت است از مقداری از آن ماده بر حسب گرم که با جرم مولکولی آن بر حسب amu برابر است.

$$\begin{aligned}
 R = kN_A &= ۸۳۱۴۳ \text{ J mol}^{-1} \text{ K}^{-1} \\
 &= ۱۹۸۶۰ \text{ cal mol}^{-1} \text{ K}^{-1} \\
 &= ۵۱۸۹۴ \times 10^{۱۹} \text{ eV mol}^{-1} \text{ K}^{-1}
 \end{aligned} \tag{۴۳.۱۰}$$

ثابت گاز نام دارد.

اکنون با قراردادن $g(E)dE$ به جای g آن طور که در معادله (۴۳.۱۰) داده شده است، عبارت (۲۳.۱۰) برای توزیع مولکولها در میان انرژیهای مختلف به صورت زیر در می‌آید

$$dn = \frac{N}{Z} e^{-E/kT} g(E) dE = \frac{N}{Z} \frac{4\pi V(2m^r)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} e^{-E/kT} dE$$

که در آن dn تعداد مولکولهای با انرژی میان E و $E+dx$ است. با قراردادن مقدار Z که با معادله (۴۰.۱۰) داده شده است، داریم

$$\frac{dn}{dE} = \frac{2\pi N}{(\pi kT)^{3/2}} E^{1/2} e^{-E/kT} \tag{۴۴.۱۰}$$

که فرمول ماکسول برای توزیع انرژی مولکولها در یک گاز ایده‌آل است. این یکی از اولین کاربردهای روش‌های آماری در فیزیک است که ابتدا جیمز ماکسول در حدود سال ۱۸۵۷ آن را از راه دیگری به دست آورد. معادله (۴۴.۱۰) در شکل ۵.۱۰ برای دو دمای متفاوت رسم شده است.

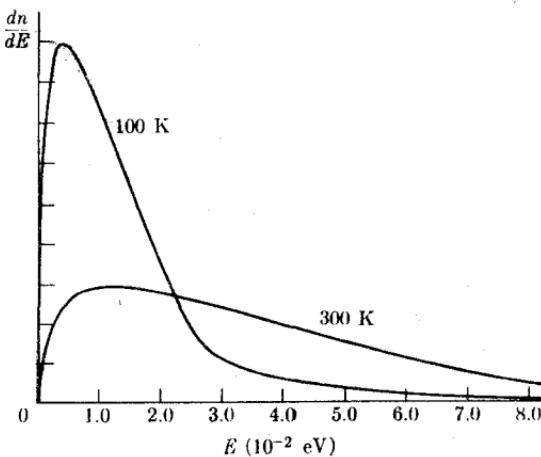
گاهی اوقات به جای توزیع انرژی به توزیع سرعت نیاز داریم. با توجه به رابطه $E = mv^2/2$ داریم

$$\frac{dn}{dv} = \frac{dn}{dE} \frac{dE}{dv} = mv \frac{dn}{dE}$$

با قراردادن $E = mv^2/2$ در معادله (۴۴.۱۰) رابطه زیر به دست می‌آید

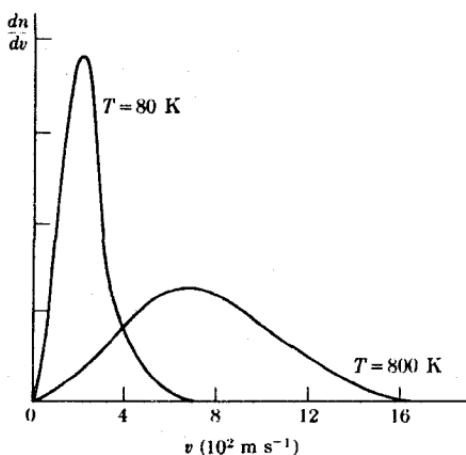
$$\frac{dn}{dv} = 4\pi N \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{3/2} v^2 e^{-mv^2/2kT} \tag{۴۵.۱۰}$$

که فرمول ماکسول برای توزیع سرعت مولکولها در یک گاز ایده‌آل است. رابطه بالا تعداد مولکولهایی را که با سرعت میان $v+dv$ و v حرکت کنند، بدون توجه به راستای حرکت، به دست می‌دهد. در شکل ۶.۱۰ توزیع سرعت برای اکسیژن در دو دمای متفاوت نشان داده شده است.

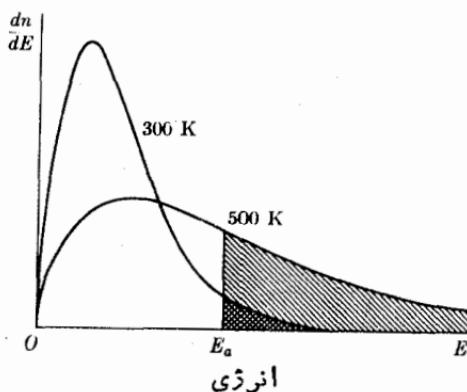


شکل ۵.۱۰ توزیع انرژی مولکولی در دو دمای ۱۰۰ K و ۳۰۰ K
توجه کنید که بن طبق معادله (۴۰.۱۰) توزیع انرژی مستقل از جرم
مولکولی است.

یک آزمون مهم برای قابلیت کاربرد آمار ماکسول-بولتزمن در گازهای ایده‌آل این است که بینیم آیا توزیعهای انرژی و سرعت نشان داده شده در شکل‌های ۵.۱۰ و ۶.۱۰ در عمل روی می‌دهند، یا نه؟ یک راه غیرمستقیم برای این کار عبارت است از تحلیل ارتباط آهنگ واکنشهای شیمیایی با دما. فرض کنید واکنش بخصوصی فقط هنگامی رخ



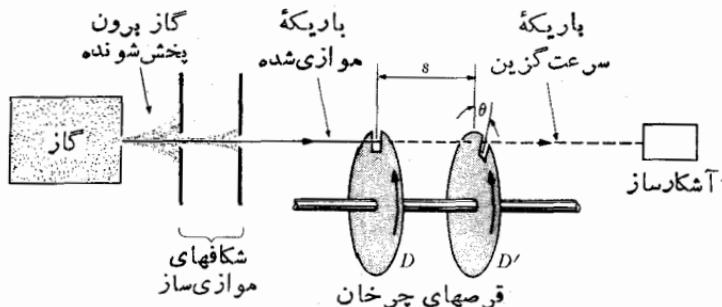
شکل ۶.۱۰ توزیع سرعت مولکولی برای اکسیژن در دو دمای ۸۰ K و ۸۰۰ K. توجه کنید که بن طبق معادله (۴۵.۱۰) توزیع سرعت به جرم مولکولی بستگی دارد.



شکل ۷.۱۰ تعداد مولکولهای با انرژی بیش از E_a در دو دمای متفاوت. در هر حالت، این تعداد با ناحیه سایه‌دار مشخص شده است.

می‌دهد که مولکولهای برخورد کننده انرژی مشخصی مساوی با یا بزرگتر از E_a دارند. در این صورت، آهنگ واکنش در دمای مشخص به تعداد مولکولهایی بستگی دارد که انرژی مساوی با یا بزرگتر از E_a دارند. در شکل ۷.۱۰ این تعداد با نواحی سایه‌دار زیر منحنیهای دمای بالا و دمای پایین نشان داده شده‌اند. معلوم می‌شود که تعداد مولکولها در دمای بالا نسبت به دمای پایین بیشتر است. با محاسبه مناسب می‌توان اثر این مولکولهای اضافی را پیشگویی، و پیشگویی نظری را با آندازه‌های تجربی مقایسه کرد. نتایج تجربی با معادله (۳۵.۱۰) سازگاری خوبی دارند. این امر قابلیت کاربرد آمار ماکسول-بولتزمن در مورد گازها را تأیید می‌کند.

اثبات مستقیمتر شامل «شمارش» واقعی تعداد مولکولها در هر بازه انرژی یا سرعت است. برای این منظور روش‌های تجربی متفاوتی به کار رفته است. یکی از این روشها استفاده از سرعت گزین یا «برشگر» است که در شکل ۸.۱۰ نشان داده شده است. در این شکل



شکل ۸.۱۰ گزینشگر سرعت مولکولی.

دوقرص دندانه دار D و D' با سرعت زاویه ای ω می چرخند و دندانه های آنها به اندازه زاویه θ جابه جا شده اند. هنگامی که مولکولهای گاز از کوده با دمای مشخص خارج می شوند (این فرایند برونق پخشی نام دارد)، اگر سرعت شان برابر باشد می توانند از میان هر دو دندانه عبور کنند و به آشکارساز برسند. در عمل، چون دندانه ها پهنه ای معینی دارند، سرعت مولکولهای عبور گرده در گستره مشخص Δ حول مقدار معینی خواهد بود. هنگامی که ω یا θ تغییر کند، سرعت مولکولهای رسیده به آشکارساز می تواند تغییر کند. هر گاه آزمایش های متفاوتی برای سرعت های مختلف ω انجام شود، توزیع سرعت و انرژی به دست می آید. نتایج تجربی پیشگویی آمار ماکسول-بولتزمن را همان طور که با معادلات (۴۰.۱۰) و (۴۵.۱۰) بیان شده است، تأیید می کند.

همان طور که در بخش ۴.۶ توضیح داده شد، نوتر و نهای تو لید شده در فرایند شکافت در یک رآکتور هسته ای با مهار گر مناسبی کند می شوند تا اینکه در دمای رآکتور به تعادل گرمایی می دستند. بنابراین، نوتر و نهای در رآکتور هسته ای گرمایی همچون گاز ایده آل رفتار می کنند و توزیع انرژی آنها با قانون ماکسول یعنی معادله (۴۰.۱۰) سازگاری دارند؛ یعنی، نوتر و نهای گرمایی از آمار ماکسول-بولتزمن پیر و می کنند. این واقعیت در طرح رآکتور هسته ای اهمیت اساسی دارد. هر گاه نوتر و نهای خارج شده از پنجه رآکتور را از بر شگری مشابه با آنچه که در شکل ۸.۱۰ داده شده است عبور دهیم، یک باریکه نوتر و نهای تک انرژی به دست می آید.

مثال ۷۰.۱۰ محتملترین انرژی و سرعت مولکولهای گاز در یک دمای مشخص را به دست آوریده این مقادیر به ترتیب با بیشینه های dn/dE و dn/dv متناظرند.

حل: برای به دست آوردن بیشینه dn/dE در دمای مشخص، که با معادله (۴۰.۱۰) داده شده است، فقط لازم است که بیشینه $E^{1/2}e^{-E/kT}$ را محاسبه کنیم. از این رو

$$\frac{dy}{dE} = \left(\frac{1}{2} E^{-1/2} - \frac{E^{1/2}}{kT} \right) e^{-E/kT} = 0$$

که از آن خواهیم داشت $E_{mp} = kT/2$. بنابراین در دمای معمولی که برای آن $kT \approx 5025\text{eV}$ است داریم $E_{mp} \approx 5012\text{eV}$.

به طریق مشابه برای به دست آوردن بیشینه dn/dv ، که با معادله (۴۰.۱۰) داده می شود، باید بیشینه $v^2 e^{-mv^2/2kT}$ را محاسبه کنیم. در این صورت داریم

$$\frac{dy}{dv} = \left(2v - \frac{mv^3}{kT} \right) e^{-mv^2/2kT} = 0$$

بنابراین $v_{mp} = \sqrt{2kT/m}$. این سرعت با انرژی $E = kT$ متناظر است و بنابراین با

E_{mp} تفاوت دارد. آیا دانشجو می‌تواند علت این اختلاف را توضیح دهد؟

مثال ۸.۱۰ سرعت متوسط (v_{ave}) و سرعت ریشه میانگین مربعی (v_{rms}) مولکولهای یک گاز ایده‌آل را به دست آورید.

حل: سرعت متوسط با رابطه زیر تعریف می‌شود

$$v_{ave} = \frac{1}{N} \int_0^{\infty} v dn = \frac{1}{N} \int_0^{\infty} v \frac{dn}{dv} dv$$

با قراردادن مقدار dn/dv که از معادله (۴۵.۱۰) به دست می‌آید خواهیم داشت

$$v_{ave} = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{1/2} \int_0^{\infty} v^3 e^{-mv^2/2kT} dv$$

ابتدا با قراردادن $u = v^2$ و $du = 2v dv$ انتگرال را به صورت زیر تغییر می‌دهیم

$$\frac{1}{2} \int_0^{\infty} ue^{-(m/2kT)u} du$$

سپس از طریق انتگرالگیری پاره‌ای نتیجه $(2kT/m)^{1/2}$ حاصل می‌شود، بنابراین

$$v_{ave} = \left(\frac{\lambda kT}{\pi m} \right)^{1/2} = \left(\frac{2055kT}{m} \right)^{1/2} = 1.13v_{mp}$$

سرعت ریشه میانگین مربعی با رابطه $(v_{rms})_{ave} = v^2$ تعریف می‌شود. متوسط v^2 نیز از رابطه زیر به دست می‌آید

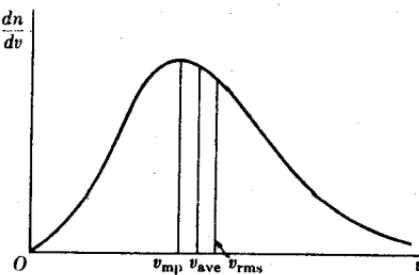
$$(v^2)_{ave} = \frac{1}{N} \int_0^{\infty} v^2 dn$$

ضمناً با توجه به اینکه $v^2 = 2E/m$ ، می‌توان چنین نوشت

$$(v^2)_{ave} = \frac{2}{m} \frac{1}{N} \int_0^{\infty} E dn = \frac{2}{m} E_{ave}$$

زیرا انرژی متوسط به صورت $E_{ave} = (1/N) \int E dn$ تعریف می‌شود. اما برطبق معادله (۴۶.۱۰) برای یک گاز ایده‌آل $E_{ave} = (3/2)kT$. و از این رو

$$v^2_{rms} = (v^2)_{ave} = \frac{2}{m} \left(\frac{3}{2} kT \right) = \frac{3kT}{m}$$



شکل ۹.۱۰ محتملترين سرعت، سرعت متوسط، وسرعت ريشه ميانگين هر بعي يك گاز.

$$v_{rms} = \left(\frac{3kT}{m} \right)^{1/2} = 1.25 v_{mp}$$

در شکل ۹.۱۰ سه سرعت v_{mp} ، v_{ave} ، و v_{rms} نشان داده شده است.

مسئل

۱۰.۱ با توجه به مثال ۲.۱۵، تغيير در احتمال توزيع را در حالتi به دست آوريد که در آن يك ذره از تراز بالا و ديگري از تراز پاين به تراز ميانى انتقال يا بند. برای محتملترين پارش به دست آمده در مثال ۳.۱۵ نيز مسئله را تكرار كنيد.

۲۰.۱ در مثال ۲.۱۵ با بهكاربردن معادله (۱۳.۱۰) برای P_2/P_1 نسبت $\ln P_2/P_1$ را محاسبه کنيد.

۳۰.۱ دماي سистем ارائه شده در مثال ۳.۱۵ را در هنگامی که در تعادل آماری قرار دارد با فرض $2eV = 500K$ تعين کنيد.

۴۰.۱ نسبت تعداد الکترونهایی که اسپین آنها موازی و پاد موازی با میدان مغناطیسی است را بر حسب تابعی از دما به دست آورید. این تعداد را برای دما T مساوی با $10K$ ، $300K$ ، و $1000K$ براورد کنید. [اهنگامی: يادآوري می کنیم که گشتاور و مغناطیسی اسپینی الکترونها بارابطه $M_s = -2\mu_B S$ ، معادله (۳۳.۳)، داده می شود.]

۵۰.۱ (الف) نشان دهيد که تابع پارش برای يك گاز الکترون واقع در میدان مغناطیسی B برابر است با $Z = 2\cosh(\mu_B B/kT)$ که در آن μ_B مکتوبون بوراست. (ب) انرژی مغناطیسی گاز الکترون واقع در میدان مغناطیسی را محاسبه کنيد. سپس نشان دهيد که پارامغناطیسی الکترونهای آزاد با مغناطیسی $M = n\mu_B \tanh(\mu_B B/kT)$ متناظر است که در آن n تعداد الکترونها در يكاي حجم است. (ج) مقادير حدی تابع پارش و مغناطیسی

را در دماهای خیلی پایین و خیلی بالا به دست آورید.

۶۰۱۰ انرژیهای ممکن یک سیستم ذرات عبارت اند از $5, 4, \dots, 24, \dots, nE \dots$ (الف) نشان دهید که تابع پارش سیستم (با $\beta = g/T$) عبارت است از

$$Z = (1 - e^{-\epsilon/kT})^{-1}$$

(ب) انرژی متوسط ذرات را محاسبه کنید. (ج) مقدار حدی انرژی متوسط را برای وقتی که ϵ خیلی کوچکتر از kT است به دست آورید.

۷۰۱۰ سیستمی از ذرات با انرژیهای $5, 4, \dots, 24, \dots, nE \dots$ را در نظر می‌گیریم. هر گاه مقدار انرژی ϵ مساوی $3eV$ یا $1eV$ باشد، نموداری رسم کنید که اعداد اشغال را برای (الف) $100K$ ، (ب) $300K$ ، و (ج) $800K$ نشان دهد. [اهمایی: نتیجه مسئله ۶۰۱۰ را برای تابع پارش به کار ببرید.]

۸۰۱۰ گشتاور مغناطیسی اتمها (یا مولکولهای آنها J) است از معادله 40.3 به دست می‌آید، $M = -\mu_B g J$. (الف) هر گاه اتمها در میدان مغناطیسی B (موازی با محور Z) قرار گیرند، رابطه‌ای به دست آورید که تعداد اتمهایی که مقدار J آنها برابر با $m\hbar$ است را به دست بدهد. (ب) نشان دهید که تابع پارش سیستم اتمها عبارت است از

$$Z = \frac{\sinh \left[\left(j + \frac{1}{2} \right) \frac{\mu_B g B}{kT} \right]}{\sinh \left[\frac{1}{2} \frac{\mu_B g B}{kT} \right]}$$

(ج) ثابت کنید که برای $\epsilon = \frac{1}{2}x$ تابع پارش به تابعی تبدیل می‌شود که در مسئله 50.10 برای الکترونها به دست آمد.

۹۰۱۰ انرژی مغناطیسی متوسط اتمهای در نظر گرفته شده در مسئله قبل را تعیین کنید. به کمک این نتیجه ثابت کنید که گشتاور مغناطیسی متوسط اتمها در راستای موازی با میدان مغناطیسی از رابطه زیر به دست می‌آید

$$M_{ave} = \mu_B g \left[\left(j + \frac{1}{2} \right) \coth \left(j + \frac{1}{2} \right) x - \frac{1}{2} \coth \frac{1}{2} x \right]$$

که در آن $x = \mu_B g B / kT$. مقادیر حدی M_{ave} را برای هنگامی که x در مقایسه با واحد خیلی کوچک یا خیلی بزرگ است به دست آورید.

۱۰.۱۰ در چه دمایی تعداد مولکولهای یک گاز ایده‌آل در گستره واحد انرژی در $10^{-2} \times 10^{-2} \text{ eV}$ یک چهارم مقداری است که با $10^{-2} \times 1$ متناظر است؟

۱۱.۱۰ نسبت تعداد مولکولهای یک گاز ایده‌آل در گستره واحد انرژی در انرژیهای 100 eV و 200 eV را بدست آورید. فرض کنید که دمای گاز (الف) 100 K ، (ب) 300 K ، (ج) 600 K است.

۱۲.۱۰ نقاط کافی برای رسم نمودارهای تابع توزیع انرژی مولکولی برای یک کیلو مول از گاز ایده‌آل را در دمای $K = 200$ و 600 K محاسبه کنید.

۱۳.۱۰ (الف) سرعت ریشه میانگین مربعی، سرعت متوسط، و محتملترین سرعت مولکولهای اکسیژن در دمای $K = 300 \text{ K}$ را محاسبه کنید. (ب) محتملترین سرعت مولکولهای اکسیژن را در دمای زیر بدست آورید: 1000 K ، 10000 K ، 300 K ، 100 K ، و 100000 K .

۱۴.۱۰ (الف) متوسط انرژی جنبشی انتقالی یک مولکول گاز ایده‌آل در $K = 300 \text{ K}$ را محاسبه کنید. (ب) سرعت ریشه میانگین مربعی را برای گازهای هیدروژن (H_2)، اکسیژن (O_2)، یا بخار جیوه (Hg) محاسبه کنید. نتایج بدست آمده برای هیدروژن و اکسیژن را با سرعت صوت در این گازها مقایسه کنید.

۱۵.۱۰ سرعت ریشه میانگین مربعی (الف) اتمهای هلیوم در $K = 2 \text{ K}$ ، (ب) مولکولهای نیتروژن در $22^\circ C$ ، و (ج) اتمهای جیوه در $100^\circ C$ را محاسبه کنید.

۱۶.۱۰ در چه دمایی متوسط انرژی جنبشی انتقالی یک مولکول گاز ایده‌آل، با متوسط انرژی جنبشی انتقالی یون یک بار یونیده‌ای که جرم آن برابر با جرم مولکول و در عبور از اختلاف پتانسیلهای (الف) 1 eV ، (ب) 1000 eV ، و (ج) 1000000 eV از حالت سکون شتاب می‌گیرد، برابر است؟ از اثرات نسبیتی چشمپوشی کنید.

۱۷.۱۰ با استفاده از معادله (۴۵.۱۰) تعداد نسبی مولکولهای یک گاز ایده‌آل را که سرعت آنها میان v_{ave} و $1.2v_{ave}$ است در دو حالت زیر تعیین کنید (الف) $v = v_{ave}$ و (ب) $v = 1.1v_{ave}$.

۱۸.۱۰ نشان دهید که تعداد مولکولهای از یک گاز ایده‌آل که مؤلفه سرعتشان در گستره $v_x + dv_x$ و $v_y + dv_y$ و $v_z + dv_z$ قرار دارد، از رابطه زیر بدست می‌آید

$$dn = N \left(\frac{m}{4\pi k T} \right)^{3/2} e^{-mv^2/2kT} dv_x dv_y dv_z$$

[دقیق کنید که در معادله (۴۵.۱۰) برای این مورد باید به جای $3\pi v^3 dv$ ، عنصر انتگرال‌گیری $dv_x dv_y dv_z$ را قرار بدهیم. صحت این جانشانی را اثبات کنید.]

۱۹.۱۰ نشان دهید که تعداد مولکول‌ها بی‌ی از یک گاز ایده‌آل که دارای مؤلفه X سرعت بین $v_x + dv_x$ و $v_x + dv_x$ هستند، بدون توجه به مقادیر مؤلفه‌های v_y و v_z ، عبارت است از

$$dn = N \left(\frac{m}{4\pi kT} \right)^{1/2} e^{-mv_x^2/2kT} dv_x$$

[راهنمایی: انتگرال رابطه به دست آمده در مسئله ۱۸.۱۰ را دوی v_x و v_z انجام دهید.
حدود انتگرال‌گیری در هر مورد باید از $-\infty$ تا $+\infty$ باشد.]

۲۰.۱۰ از نتیجه به دست آمده در مسئله ۱۹.۱۰ مقدار متوسط (الف) v_x ، (ب) v_x^2 ، و (ج) v_x^3 را برای یک گاز ایده‌آل تعیین کنید.

۲۱.۱۰ تابع خطای $\text{erf}(x)$ به صورت زیر تعریف می‌شود

$$\text{erf}(x) = \frac{1}{\sqrt{\pi}} \int_0^x e^{-t^2} dt$$

در جدول ۱۰.۱۵ پاره‌ای از مقادیر این تابع آمده است. با به کار بردن نتیجه مسئله ۱۹.۱۰ نشان دهید که تعدادی از مولکول‌های یک گاز کامل که دارای مؤلفه X سرعتی بین صفر و v_x هستند از رابطه زیر به دست می‌آید

$$N(0, v_x) = N \text{erf}(x)$$

که در آن $v_x = (m/2kT)^{1/2} x$ و تعداد مولکول‌ها بی‌ی که مؤلفه X سرعتی بزرگتر از v_x را دارند برابر است با

$$N(v_x, \infty) = N \left[\frac{1}{2} - \text{erf}(x) \right]$$

۲۲.۱۰ چه کسری از مولکول‌های یک گاز ایده‌آل، مؤلفه‌های X سرعت مثبت و بزرگتر از v_{mp} دارند؟

۲۳.۱۰ در یک گاز ایده‌آل، چه کسری از مولکول‌ها دارای سرعتی هستند که مؤلفه آن در

جدول ۱۰.۱۰ مقادیر $\text{erf}(x)^*$

x	$\text{erf}(x)$	x	$\text{erf}(x)$
۰	۰	۱۵۶	۰.۴۸۸۸۲
۰.۲	۰.۱۱۱۳	۱۵۸	۰.۴۹۴۶
۰.۴	۰.۲۱۴۲	۲۰۰	۰.۴۹۷۷
۰.۶	۰.۳۰۱۹	۲۵۲	۰.۴۹۹۱
۰.۸	۰.۳۷۱۱	۲۵۴	۰.۴۹۹۶
۱.۰	۰.۴۲۱۴	۲۵۶	۰.۴۹۹۹
۱.۲	۰.۴۵۵۲	۲۵۸	۰.۴۹۹۹
۱.۴	۰.۴۷۶۲	۳۰۰	۰.۴۹۹۹

* برای مقادیر بزرگتر x ، مقادیر $\text{erf}(x)$ تا چهار رقم با معنادره ۰.۵۵۵۵ را بباقی می‌مانند.

درستای محور X (الف) کوچکتر از v_{mp} ، (ب) بزرگتر از v_{ave} ، (ج) کوچکتر از v_{ave} و (د) بزرگتر از v_{ave} است؟ [داهنماهی: مسئله ۱۰.۱۰ را بینید].

۱۰.۲۴ در یک گاز ایده‌آل، چه کسری از مولکولها دارای مؤلفه X سرعتی بین v_{mp} و $+v_{mp}$ هستند؟

۱۰.۲۵ نشان دهید در یک گاز کامل تعداد مولکولهایی که سرعتشان میان صفر و v است از رابطه زیر به دست می‌آید

$$N(0, v) = 2N \left[\text{erf} \left(\frac{v}{\sqrt{\pi}} \right) - \frac{1}{\sqrt{\pi}} v e^{-\frac{v^2}{\pi}} \right]$$

که در آن $m v^2 / 2 k T = m v^2 = x$. ضمیناً تعداد مولکولهایی را به دست آوردید که سرعت آنها بیش از v است. [داهنماهی: معادله (۱۰.۴۵) را به کار ببرید و انتگرالگیری پاره‌ای انجام دهید].

۱۰.۲۶ با استفاده از نتیجه مسئله ۱۰.۲۵ کسری از مولکولهای یک گاز ایده‌آل را محاسبه

کنید که سرعتی (الف) کوچکتر از v_{mp} ، (ب) بزرگتر از v_{ave} ، (ج) کوچکتر از v_{ave} و (د) بزرگتر از v_{ave} دارند.

۲۷.۱۰ چه درصدی از مولکولهای اکسیژن در دمای (الف) $K = 100$ ، (ب) $K = 1000$ و (ج) $K = 10000$ دارای سرعتی بیش از 10^3 m s^{-1} است؟ این موضوع را به کمک نمودار بر حسب تابع توزیع نشان دهید.

۲۸.۱۰ با استفاده از نتیجه مسئله ۲۵.۱۰، درصد مولکولها در یک گاز ایده‌آل را که انرژی آنها در دمای (الف) $K = 300$ ، (ب) $K = 600$ ، (ج) $K = 1000$ بزرگتر از 55 eV است، بدست آورید. [اهمایی: توجه کنید که در رابطه بدست آمده در مسئله ۲۵.۱۰ $x = (E/kT)^{1/2}$ است.]

۲۹.۱۰ نشان دهید که تعداد مولکولهای از گاز که با سرعتهای میان v و $v + dv$ در یکای سطح و یکای زمان به دیواره ظرف برخورد می‌کنند برابر با $(dn/dv)dv/4$ است. سپس نشان دهید تعداد کل مولکولهایی که در یکای زمان به دیواره برخورد می‌کنند برابر nv_{ave} است، که در آن n در هر دومورد، تعداد مولکولها در یکای حجم است. توجه کنید که مولکولهایی که با سرعت v در یکای سطح و در یکای زمان برخورد می‌کنند و در داستانی که با عمود بر دیواره ظرف زاویه θ تشکیل می‌دهد حرکت می‌کنند، آنها بایی هستند که در داخل حجم استوانه‌ای بهارتفاق $v \cos \theta$ در دارند. ضمناً کسری از مولکولها که در داخل زاویه فضایی $d\Omega$ حرکت می‌کنند مساوی است با

$$\frac{1}{4\pi} \frac{dn}{dv} dv d\Omega \quad d\Omega = 2\pi \sin \theta d\theta$$

۳۰.۱۰ فرض کنید در دیواره کوره‌ای که شامل گازی در دمای T است حفره کوچکی ایجاد شده است. نشان دهید تعداد مولکولهایی که با سرعت میان v و $v + dv$ در یکای زمان از یکای سطح خارج می‌شوند برابر است با

$$dn = \pi N \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{1/2} v^3 e^{-mv^2/2kT} dv$$

که در آن N تعداد کل مولکولها در یکای حجم کوره است. تعداد کل مولکولهایی را به دست آورید که در یکای زمان از یکای سطح خارج می‌شوند. ضمناً نشان دهید که سرعت متوسط و سرعت ریشه میانگین مربعي مولکولی در باریکه خروجی عبارت اند از

$$v_{ave} = \sqrt{\frac{2\pi kT}{m}}$$

$$v_{\text{rms}} = \sqrt{\frac{4kT}{m}}$$

مقایسه‌ای با مقادیر مربوط به مولکولهای درون کوره انجام دهید و نتایج آزمایش آمده در شکل ۳۱.۱۰ را ارزیابی کنید. [داهنمایی: از نتایج مسئله قبل استفاده کنید.]

۳۱.۱۰ (الف) نشان دهید که طول موج دوپری ذره‌ای به جرم m که با محتملترین سرعت توزیع ماکسول در دمای T حرکت می‌کند برابر است با $\lambda = h/(2mkT)^{1/2}$ که در آن k ثابت بولتزمن است. (ب) طول موج دوپری نوترونی را محاسبه کنید که با محتملترین سرعت توزیع ماکسول در دمای $C^{\circ} ۲۰$ در حرکت است. این طول موجها را با فاصلهٔ جدایی میان اتمی یک جامد مقایسه کنید.

۳۲.۰ چه کسری از (الف) اتمهای H و (ب) مولکولهای HCl در دمای $K^{\circ} ۳۰۰$ در اولین حالت برانگیخته خواهند بود؟

۳۳.۰ فرض کنید که انرژی مولکولهای سیستمی را بتوان به صورت مجموع دو جملهٔ نوشت، یعنی

$$E_i = E_{i, \text{tr}} + E_{i, \text{int}}$$

که در آن $E_{i, \text{tr}}$ حرکت انتقالی و $E_{i, \text{int}}$ درجات آزادی داخلی (نظیر چرخش و ارتعاش یک مولکول) یا برهم‌کنش با میدان الکتریکی یا مغناطیسی است. هر گاه $g_{i, \text{int}}$ و $g_{i, \text{tr}}$ احتمالهای ذاتی متناظر با هردو نوع حرکت باشند، خواهیم داشت، $g_i \cdot g_i = g_{i, \text{tr}} g_{i, \text{int}}$. نشان دهید (الف) $Z = Z_{\text{tr}} Z_{\text{int}}$ که در آن Z تابع پارش کل و Z_{tr} و Z_{int} توابع پارش انتقالی و داخلی‌اند؛ و (ب) $U = U_{\text{tr}} + U_{\text{int}}$.

مراجع

1. "What is Probability?", R. Carnap, *Sci. Am.*, September 1953, page 128.
2. "Thermodynamics, Statistics, and Information," L. Brillouin, *Am. J. Phys.*, 29, 318 (1961).
3. "The Work of T. H. Berlin in Statistical Mechanics," M. Kac, *Physics Today*, October 1964, page 40.
4. "New Approach to Statistical Mechanics," R. Weinstock, *Am. J. Phys.*, 35, 710 (1967).
5. *Statistical Mechanics*, G. Rushbrooke, London: Oxford University Press, 1949.

6. *Statistical Physics*, G. Wannier, New York: John Wiley, 1966, Chapters 1, 2, and 3.
7. *Fundamentals of Statistical Thermodynamics*, R. Sonntag and G. Van Wylen, New York: John Wiley, 1966, Chapters 1 and 2.
8. *Statistical Thermodynamics*, E. Schrödinger, Cambridge: Cambridge University Press, 1964, Chapters 1 and 2.
9. *The Feynman Lectures on Physics*, Volume I, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands, Reading, Mass.: Addison-Wesley, 1963, Chapter 40.

ترمودینامیک

- ۱.۱۱ مقدمه
- ۲.۱۱ پایستگی انرژی سیستم ذرات
- ۳.۱۱ سیستمهای چندذره‌ای؛ کار
- ۴.۱۱ سیستمهای چندذره‌ای؛ گرما
- ۵.۱۱ قانون اول ترمودینامیک
- ۶.۱۱ نمایش نموداری فرایندها
- ۷.۱۱ فرایندهای خاص
- ۸.۱۱ آنتروپی و قانون دوم ترمودینامیک
- ۹.۱۱ آنتروپی و گرما
- ۱۰.۱۱ بحث فرایندها بر حسب آنتروپی

۱.۱۱ مقدمه

در فصل ۱۵ از مدل آماری برای توصیف سیستم‌های متشکل از ذرات یکسان استفاده کردیم و این مدل را که به آن مدل هاکسول-بولتزمن معروف است در مواد خاصی که در آنها ذرات با یکدیگر برهمنش نداشتند (یعنی گاز ایده‌آل) به کار بردیم. اما ذراتی که در طبیعت یافت می‌شوند همیشه با یکدیگر برهمنش دارند. از این‌رو، قدم بعدی، بحث در مورد مجموعه‌ای از ذرات برهم کنش کننده نظریات‌ها یا مولکولهای در حالت جامد، مایع، بخار یا حتی نوکلئونهای موجود در یک هسته است. همچنین می‌خواهیم میان پیشگوییهای مکانیک آماری و کمیتهایی که از طریق تجربی در سطح ماکروسکوپیک اندازه‌گیری یا مشاهده می‌کنیم رابطه‌ای برقرار کنیم. ضمناً به جای اینکه یک سیستم منزوی واقع در تعادل آماری را در نظر بگیریم، می‌خواهیم بدانیم هنگامی که سیستم با محیط اطراف خود برهم کنش می‌کند چه انفاقي رخ می‌دهد، زیرا این معمولترین وضعی است که در طبیعت وجود دارد.

فاصله میان مکانیک آماری و خواص ماکروسکوپیک ماده را شاخه‌ای از فیزیک به نام ترمودینامیک پر می‌کند. از نظر تاریخی، علم ترمودینامیک، در خلال قرون هجدهم و نوزدهم پیش از معرفی روش‌های آماری و قبل از اینکه مفاهیم گرما و دما شناخته شوند، به وجود آمد. این علم، همچون یک نظریه تقریباً صوری و دقیق که نتایج آن، به خاطر همزمان بودن آن با توجه مایه‌های گرمایی، در مهندسی از اهمیت بهسازی برخوردار بود پا به عرصه هستی گذاشت. در اوخر قرن نوزدهم درست هنگامی که روش‌های آماری باکار مایر، بولتزمن، گیبس، و دیگران درحال تکوین بود، ترمودینامیک با تحقیقات کارنو، ژول، کلوین، و دیگر ان به اوج خود رسید. پیشرفت روش‌های آماری و کاربرد آنها در فرایندهای شیمیایی لزوم تجدیدنظر در فرمولیندی ترمودینامیک را اجتناب ناپذیر کرد. با این حال، این علم از لحاظ کاربرد، تغییرات چندانی نکرده است.

در این فصل، ترمودینامیک را از دیدگاه مکانیک آماری بررسی می‌کنیم.

۲.۱۱ پایستگی انرژی سیستم ذرات

سیستم ذراتی را در نظر می‌گیریم که هم تحت تأثیر برهم کنشهای متقابل هم‌دیگر و هم تحت تأثیر نیروهای خارجی قرار دارد. چنین سیستمی مثلاً می‌تواند یک مولکول هیدروژن که اجزای آن را دو پروتون و دو الکترون تشکیل می‌دهند و یا گازی شامل تعداد زیادی مولکول هیدروژن باشد. در حالت اخیر، ذرات تشکیل‌دهنده سیستم مولکولهای هستند. بنابراین در تقریب اول می‌توان از ساختار داخلی آنها چشمپوشی کرد. اگر $E_{p,i}$ انرژی پتانسیل ناشی از برهم کنش ذرات i و j باشد، انرژی پتانسیل داخلی سیستم برابر است با

$$E_{p,\text{int}} = \sum_{\substack{\text{آمام} \\ \text{زوجها}}} E_{p,ij} = E_{p,12} + E_{p,13} + \dots + E_{p,23} + \dots \quad (1.11)$$

به طریق مشابه، مجموع انرژی جنبشی ذرات نسبت به مرکز جرم سیستم^۱ که انرژی جنبشی داخلی نام دارد، عبارت است از

$$E_{k\ int} = \sum_{\substack{\text{ذرات} \\ \text{ذرات}}} \frac{1}{2} m_i v_i^2 = \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 + \frac{1}{2} m_3 v_3^2 + \dots \quad (۴.۱۱)$$

توجه کنید در معادله (۴.۱۱) که به انرژی جنبشی مربوط است، به هر ذره یک جمله و در معادله (۴.۱۱) که به انرژی پتانسیل مربوط است، به هر ذره یک جمله اختصاص دارد، زیرا این معادله فقط برهم کنشهای دو ذره‌ای را شامل می‌شود. در این صورت، انرژی داخلی کل سیستم، یعنی U عبارت است از

$$U = E_{k\ int} + E_{p\ int} \quad (۴.۱۲)$$

در گازایده‌آل، نیروهای بین مولکولی وجود ندارد و انرژی داخلی درست برابر همان انرژی جنبشی است. در بعضی موارد، همان طور که در بخش ۴.۱۰ اشاره شد، انرژی پتانسیل را می‌توان به صورت مجموع جملاتی نوشت که هر یک فقط به یک ذره اختصاص دارد. این موضوع هنگامی امکان پذیر است که در تقریب اول بتوان به جای انرژی پتانسیل بین ذره‌ای، انرژی پتانسیل متوسط مربوط به هر ذره را قرار داد. اگر هیچ نیروی خارجی به ذرات سیستم اثر نکند (یعنی سیستم از اثرات خارجی کاملاً منزولی باشد)، در این صورت U تغییر نمی‌کند. به عبارت دیگر:

انرژی داخلی یک سیستم ذرات منزولی ثابت می‌باشد.

هنگامی که نیروهای خارجی بر ذرات سیستم اثر می‌کنند، عموماً انرژی داخلی ثابت نمی‌ماند. فرض کنید که در آغاز سیستم در حالتی با انرژی داخلی U است. حالت سیستم در اثر نیروهای خارجی پیوسته تغییر می‌کند، به طوری که پس از زمان مشخصی انرژی داخلی سیستم به U' رسد. مقدار کل کاری را که در خلال همین مدت نیروهای خارجی بر روی ذرات سیستم انجام می‌دهند با W_{ext} نشان می‌دهیم. کار W_{ext} مجموع جملات فراوانی است که هر کدام به ذره‌ای که تحت اثر نیروی خارجی قرار دارد وابسته است، پایستگی انرژی ایجاد می‌کند که

$$U - U' = W_{ext} \quad (۴.۱۳)$$

رابطه بالا بیان می‌دارد که

۱. برای بیان انرژی جنبشی باید یک چارچوب مرجع تعریف کنیم، زیرا در غیر این صورت هقدار آن نامعین خواهد بود.

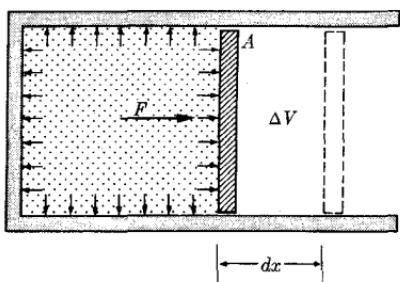
تفییرات انرژی داخلی یک سیستم ذرات هسادی است با اکار که نیروهای خارجی بر روی سیستم انجام می‌دهند.

حتی هنگامی که نیروهای خارجی بر سیستم اثر می‌کنند، ممکن است مقدار کار انجام شده توسط آنها مساوی با صفر باشد، یعنی $W_{ext} = 0$. در چنین حالتی انرژی داخلی تغییر نمی‌کند؛ یعنی $U = U$. هرگاه کاری دوی سیستم انجام شود (W_{ext} مثبت) انرژی داخلی آن افزایش می‌یابد ($U > U$)، اما اگر خود سیستم کار انجام دهد (W_{ext} منفی) انرژی داخلی آن کاهش می‌یابد ($U < U$).

۳.۱۱ سیستمهای چند ذره‌ای؛ کار

سیستمهایی در ترمودینامیک مورد نظر ماست که از تعداد بی‌شماری ذره تشکیل شده‌اند. از این‌رو، محاسبه کار خارجی به صورت مجموع کارهای منفرد که روی هر ذره انجام می‌شود بسیار مشکل است. به همین دلیل برای سهولت، W_{ext} را به صورت مجموع دو جمله می‌نویسیم که هردو طبیعت آماری دارند. یکی از این دو جمله را کار و دیگری را گرما می‌نامیم. در بیشتر موارد مخصوصاً هنگامی که با ماشینهای گرمایی سروکار داریم بهتر است به جای محاسبه W_{ext} ، یعنی کاری که از خارج بر روی سیستم انجام می‌شود، کاری که سیستم بر روی خارج انجام می‌دهد (یعنی W_{sys}) را محاسبه کنیم. چون هردو کار انجام شده با تغییر مکان یکسان، ولی نیروهای مساوی و مختلف الجهت متناظرند، از لحاظ بزرگی مساوی و از لحاظ علامت باهم مخالف هستند، یعنی $-W_{ext} = W_{sys}$. از این‌بعد برای نمایش کار انجام شده توسط سیستم به جای W استفاده خواهیم کرد.

برای مثال گازی را در داخل یک مخزن استوانه‌ای در نظر می‌گیریم (شکل ۱.۱۱). این گاز می‌تواند از طریق برخوردها و برهم‌کنشهای مولکولهای با مولکولهای دیواره مخزن، یا محیط اطراف انرژی و تکانه مبادله کند. تبادل تکانه را با نیرویی که هر مولکول در محل برخورد با دیواره به آن وارد می‌کند نشان می‌دهیم. این نیروهای منفرد در هر نقطه



شکل ۱.۱۱ کار انجام شده در حین انبساط گاز.

افت و خیز دارند، اما چون برخوردهای بی‌شماری بر روی سطح وسیعی صورت می‌گیرد، اثر کلی را می‌توانیم با نیروی متوسط F که بر تمام سطح وارد می‌شود نمایش دهیم. فشار گاز (یعنی، p) به صورت نیروی متوسط بر یکای سطح تعریف می‌شود. در این صورت، اگر A مساحت سطح باشد داریم

$$p = \frac{F}{A} \quad \text{با} \quad F = pA \quad (5.11)$$

هر گاه یکی از دیوارهای مخزن، مانند پیستون شکل ۱۰.۱۱ متوجه باشد، نیروی واردشده توسط گاز می‌تواند دیوار را به اندازه dx جابه‌جا کند. بنابراین، تبادل انرژی سیستم با دنیای خارج را می‌توان با کار انجام‌شده توسط این نیرو در حین جابه‌جایی بیان کرد. در این صورت داریم

$$dW = F dx = pA dx = p dV \quad (6.11)$$

که در آن $dV = A dx$ تغییر حجم گاز است. پس اگر حجم از V_0 به V برسد، کار خارجی انجام‌شده توسط گاز در حین انبساط برابر خواهد بود با

$$W = \int_{V_0}^V p dV \quad (7.11)$$

برای محاسبه این انتحصار اول باید رابطه بین p و V را بدانیم. این رابطه برای گازها و مواد دیگر به تفصیل بررسی شده است و ما بعداً از آن استفاده خواهیم کرد. کار خارجی انجام‌شده بر روی گاز برابر است با

$$W_{ext} = - \int_{V_0}^V p dV \quad (8.11)$$

اکنون بعضی یکاهای متدالوی فشار را ذکر می‌کنیم. ابتدا توجه کنید که فشار باید بر حسب یکای نیرو بر یکای سطح بیان شود. بنابراین، در سیستم mksc فشار بر حسب نیوتون/مترمربع یا Nm^{-2} اندازه گیری می‌شود. سایر یکاهای عبارت اند از دین پونساندیمتو هر مربع ($dyn cm^{-2}$) و پوند-نیروه بر اینچ مربع ($lbf in^{-2}$). یکای مفید دیگری که اغلب برای بیان فشار گازها به کار می‌رود اتمسفر است که به اختصار به صورت atm نوشته و با تساوی زیر تعریف می‌شود

$$1 \text{ atm} = 1457 \text{ lbf in}^{-2} = 10^5 \text{ N m}^{-2} = 10^5 \times 10^3 \text{ N m}^{-2}$$

یک اتمسفر تقریباً برابر فشار معمولی جو زمین است که در سطح دریا بر اجسام وارد می‌شود. مثال ۱۰.۱۱ حجم گازی 30 m^3 است و فشاری معادل $2 \times 10^5 \text{ N m}^{-2}$ وارد می‌کند.

در فشار ثابت، حجم گاز را به 45 m^3 افزایش می‌دهیم. کار انجام شده توسط گاز را محاسبه کنید.

حل: با استفاده از معادله (۷.۱۱) در فشار ثابت داریم

$$W = \int_{V_0}^V p dV = p \int_{V_0}^V dV = p(V - V_0) \quad (۹.۱۱)$$

این نتیجه کلیت دارد و برای هر سیستمی که حجم آن در فشار ثابت تغییر کند به کار می‌رود. با قراردادن مقادیر عددی داریم

$$W = ۳ \times ۱۰^4 \text{ J}$$

مثال ۹.۱۱ حجم یک گاز به طریقی منبسط می‌شود که رابطه $pV = C$ (C مقدار ثابتی است) برقرار بماند. بر قراری این رابطه مستلزم این است که دمای گاز ثابت بماند که همان قانون بویل است. هر گاه حجم از V_1 به V_2 افزایش یا بدکار انجام شده را محاسبه کنید.

حل: با استفاده از معادله (۸.۱۱) داریم

$$W = \int_{V_1}^{V_2} p dV = \int_{V_1}^{V_2} C \frac{dV}{V} = C \ln \frac{V_2}{V_1} \quad (۱۰.۱۱)$$

بنابراین کار انجام شده به نسبت V_2/V_1 میان دو حجم (که نسبت انبساط نامیده می‌شود) بستگی دارد. در طراحی ماشینهای احتراق داخلی، نسبت تراکم (یا انبساط) یکی از عواملی است که توان موتور را تعیین می‌کند.

۹.۱۱ سیستمهای چند ذره‌ای؛ گرمای

باشد توجه داشت که معادله (۷.۱۱) یک میانگین ماکروسکوپیک است و از حاصل جمع تمامی مبالغات انرژی میان تک تک مولکولهای گاز و مولکولهای پیستون به دست می‌آید. اما چگونه می‌توان تبادل انرژی ناشی از برهم کنش مولکولهای گاز با دیواره‌ها را که در واقع ثابت می‌مانند، محاسبه کرد؟ در این مورد، نمی‌توان از روش به کار رفته برای محاسبه W استفاده کرد. گرچه هنوز هم می‌توان نیروی متوسط وارد بر دیواره را تعریف کرد ولی تعریف جابه‌جایی متوسط دیواره ممکن نیست. درهای برهم کنش انفرادی میان مولکولهای گاز و دیواره، نیروی کوچکی وارد و تغییر مکان کوچکی در مولکولهای دیواره حاصل می‌شود. اگر می‌توانستیم هر یک از این مقادیر بینهایت کوچک کار را محاسبه و همگنی را با یکدیگر جمع کنیم در این صورت می‌توانستیم کاری را که سیستم بر روی خارج انجام می‌دهد محاسبه کنیم. بدیهی است که این روش به دلیل اینکه تعداد عوامل موجود در فرایند بی شمار

است تقریباً غیرممکن است. از این‌رو، مفهوم ماکروسکوپی یا آماری جدیدی به نام گرما تعریف می‌کنیم تا بتوانیم چنین کاری را توجیه کنیم.

مقدار متوسط کار خارجی یا انرژی مبادله شده میان یک سیستم و محیط اطراف آن را که حاصل تبادلات انفرادی انرژی ناشی از برخوردهای مولکولهای سیستم و مولکولهای محیط اطراف است گرما می‌نامیم و آن را با Q نشان می‌دهیم. از این تعریف هنگامی استفاده می‌کنیم که نمی‌توانیم کار را به صورت نیرو و ضربدر فاصله بیان کنیم. بنابراین Q مجموع تک تک کارهای خارجی کوچک بی‌شماری است که نمی‌توان آنها را به صورت حاصلضرب میانگین نیرو در میانگین فاصله بیان کرد.

بر طبق قراردادی که برای تعیین علامت پذیرفته شده است، گرمای Q هنگامی مشتب است که کار خارجی خالصی بودی سیستم انجام می‌شود و هنگامی منفی است که سیستم کار خالصی بر روی خارج انجام می‌دهد. در حالت اول سیستم گرما جذب کود و در حالت دوم گرمای از دست داده است.

چون گرما با کار متناظر است، می‌توان آن را بر حسب ژول بیان کرد. اما معمولاً گرمای را بر حسب یکایی به نام کالری (که به اختصار cal نوشته می‌شود)، بیان می‌کنند.^۱ هنگامی که کالری به عنوان یکای اندازه گیری گرمای معرفی شد طبیعت گرمای هنوز بهوضوح درک نشده بود. بهر حال کالری یکای دیگری برای اندازه گیری کار و انرژی است و فقط به گرمای اختصاص ندارد.

در اینجا لازم است تأکید کنیم که دانشجو باید گرمای را شکل جدید و متفاوتی از انرژی در نظر بگیرد، بلکه باید آن را شکل خاصی از انتقال انرژی یا کار بداند که در آن تعداد بی‌شماری ذره شرکت داردند. قبل از اینکه مفاهیم برهم کنش و ساختار اتمی ماده بهوضوح شناخته شود، فیزیکدانان انرژی را به دو نوع تقسیم کرده بودند: انرژی مکانیکی که با انرژی پتانسیل گرانشی و انرژی جنبشی متناظر است. و انرژی غیرمکانیکی که به انواع گرمای، انرژی شیمیایی، انرژی الکتریکی، تابشی و مانند آن تقسیم می‌شود. این تقسیم‌بندی اکنون اعتبار ندارد. امروزه فیزیکدانان فقط انرژی پتانسیل و انرژی جنبشی را به‌سمیت می‌شناسند که از این میان، انرژی پتانسیل، بسته به طبیعت برهم کنشی فیزیکی مر بوط، به اشکال گوناگون بیان می‌شود و گرمای و تابش بیانگر دو سازوکار برای انتقال انرژی‌اند. انرژی شیمیایی صرفاً یک اصطلاح ماکروسکوپیک است که برای بیان انرژی‌ای وابسته به برهم کنشهای الکتریکی در اتمها و مولکولها به کار می‌رود، یعنی انرژی‌ی که در فرایندهای شیمیایی به صورت تغییر آرایش اتمها در مولکولها ظاهر می‌شود.

۵.۱۱ قانون اول ترمودینامیک

در دو بخش قبل دیدیم که وقتی یا سیستمهای متشکل از ذرات بی‌شمار سروکار داریم،

۱. در سال ۱۹۴۸ کالری را، مطابق رابطه $1 cal = 41840 \text{ J}$ ، بر حسب ژول تعریف کردند.

هقدار کل کار خارجی را باید به صورت مجموع دو جمله، یعنی $Q + W_{ext}$ بیان کنیم. همان طور که در بخش‌های ۳.۱۱ و ۴.۱۱ گفته شد، W_{ext} معرف کار خارجی در هنگامی است که بتوان آن را به صورت حاصلضرب میانگین نیرو در فاصله محاسبه کرد و Q نیز نمایانگر کار خارجی در هنگامی است که باید آن را به صورت گرما بیان داشت. در این صورت، معادله (۴.۱۱) برای اصل پایستگی انرژی باید به صورت زیر نوشته شود

$$U - U_0 = Q + W_{ext} \quad (11.11)$$

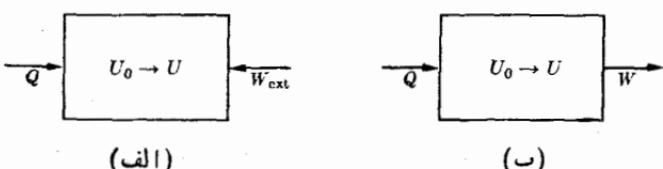
که می‌توان آن را به صورت جمله زیر بیان کرد

تفییر انرژی داخلی هر سیستم برابر است با گرمای جذب شده به اضافه کار خارجی انجام شده بردی سیستم.

به کمک نمودار می‌توان معادله (۱۱.۱۱) را به صورت شکل ۲.۱۱ (الف) نشان داد: گرمایی است که سیستم جذب می‌کند و W_{ext} کاری است که بروی سیستم انجام می‌شود و مجموع آنها یعنی $Q + W_{ext}$ به صورت انرژی داخلی $U - U_0$ سیستم در آن ذخیره می‌شود. گاهی اوقات، خصوصاً در کاربردهای مهندسی، به جای کار خارجی W_{ext} که بروی سیستم انجام می‌شود کار خارجی W را که سیستم انجام می‌دهد می‌نویسن. همان طور که قبلاً توضیح داده شده، این کار برابر منفی کاری است که بردی سیستم انجام شده است. با قراردادن $-W_{ext} = -W$ به جای معادله (۱۱.۱۱) رابطه زیر را خواهیم داشت

$$U - U_0 = Q - W \quad (12.11)$$

در شکل ۲.۱۱ (ب) منحنی نمایش معادله (۲.۱۱) رسم شده است. در این شکل گرمایی است که سیستم جذب می‌کند، W کاری است که سیستم انجام می‌دهد و اختلاف $Q - W$ به صورت $U - U_0$ انرژی داخلی سیستم، در آن ذخیره می‌شود. عبارات مربوط به معادلات (۱۱.۱۱) و (۱۲.۱۱) را قانون اول ترمودینامیک می‌گویند که در واقع قانون پایستگی انرژی برای سیستمهایی است که از ذرات بی‌شماری تشکیل شده‌اند. کار خارجی به طور قردادی به دو جمله آماری تقسیم شده است که یک جمله آن بازهم کار نامیده می‌شود و جمله دیگر گرما.



شکل ۲.۱۱ رابطه میان گرمای، کار، و انرژی داخلی.

باید توجه داشت که بر حسب تعریف، انرژی داخلی هوسیستم فقط به حالت آن سیستم بستگی دارد، خواه سیستم در تعادل باشد یا نباشد، و به طریقی که سیستم به آن حالت می‌رسد بستگی ندارد. اما، فقط هنگامی که سیستم در حالت تعادل قرار دارد و ذرات تشکیل دهنده آن از آمار ماکسول-بولزمن پیروی می‌کنند، می‌توان از معادله (۱۴.۱۰) برای محاسبه U استفاده کرد، یعنی داریم

$$U = kNT \frac{d}{dT} (\ln Z)$$

از طرف دیگر، کار W و گرمای Q کمیتها بی هستند که مستقیماً به فرایندی که سیستم را از حالت اولیه به حالت نهایی می‌برد وابسته‌اند. یعنی، وقتی سیستم از یک حالت اولیه مشخص به یک حالت نهایی مشخصی می‌رود چندین فرایند ممکن است به وقوع پیوندد. برای تمام فرایندهایی که حالت‌های یکسانی را به هم مربوط می‌کنند، مقادیر U و U' انرژی داخلی اولیه و نهایی یکی هستند، به طوری که اختلاف $\Delta U = U - U'$ مستقل از فرایند است. ولی به طور کلی، مقادیر گرمای Q و کار W برای هر فرایند متفاوت است. به عبارت دیگر، تقسیم تبادل انرژی به گرما و کار بستگی به فرایند دارد.

یکی از حالت‌های جالب هنگامی رخ می‌دهد که سیستم تبدیل چرخه‌ای یا به اختصار یک چرخه را پشت‌سر گذارد. این به این معنی است که در انتهای فرایند سیستم به حالت اولیه خود باز می‌گردد. بنا بر این

$$U = U' \quad \Delta U = U - U' = 0$$

که با قراردادن در معادله (۱۴.۱۱) نتیجه می‌شود

$$Q = W \tag{۱۴.۱۱}$$

از این رو در یک چرخه، گرمایی که سیستم جذب می‌کند تماماً به کار W که سیستم انجام می‌دهد تبدیل می‌شود. این درست اساس کار ماشینهای گرمایی است که هدف از طرح آنها جذب گرمای انجام کار به روش چرخدای است.

هر گاه تبدیلی که در سیستم به وجود می‌آید بی‌نهایت کوچک باشد، در معادله (۱۴.۱۱) به جای $U - U'$ ، $\Delta U = U - U'$ ، Q ، W باید به ترتیب dU ، dQ و dW را قرار دهیم. با انجام این کار، معادله زیر به دست می‌آید

$$dU = dQ - dW \tag{۱۴.۱۱}$$

این معادله قانون اول ترمودینامیک را به صورت دیفرانسیلی بیان می‌کند. توجه کنید که برای تغییرات بی‌نهایت کوچک در Q و W از dQ و dW استفاده شده است و نه از dQ و dW . دلیل این مطلب آن است که می‌خواهیم تأکید کنیم با آنکه U تابعی از حالت

است و تغییر آن فقط به حالت‌های ابتدایی و انتهایی بستگی دارد، ولی Q و W کمیت‌هایی هستند که تنها به فرایندها وابسته‌اند. به زبان ریاضی، dU دیفرانسیل کامل متغیرهایی است که در تعریف سیستم به کار رفته‌اند درحالی که برای dQ و dW این‌چنین نیست. هنگامی که کار dW ناشی از انبساط یا تغییر در حجم باشد، از معادله (۸.۱۱) خواهیم داشت $dW = p dV$ و معادله (۱۲.۱۱) به صورت زیر درمی‌آید

$$dU = dQ - p dV \quad (15.11)$$

باید توجه داشت که علاوه بر انبساط ممکن است انواع دیگری از کار نیز وجود داشته باشند که بر حسب متغیرهای مسئله با عبارات متفاوتی بیان شوند. مثلاً، هرگاه بار dq با نیروی الکتروموتوری V حرکت کند باید نوشت $dW = V dq$

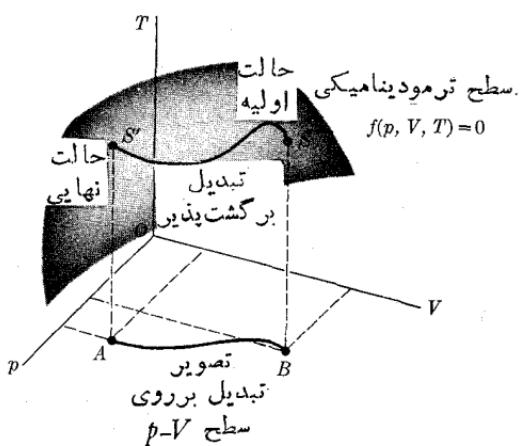
۱۱.۶ نمایش نموداری فرایندها

برای اینکه حالت تعادل سیستمی مشکل از اتمها یا مولکولها را به طور ماکروسکوپیک توصیف کنیم، پاره‌ای از پارامترهای ماکروسکوپیک یا آماری را به کار می‌بریم. رایجترین این پارامترها فشار، دما، و حجم است. از انرژی داخلی کل هم می‌توان استفاده کرد ولی این کار معمول نیست. هرگاه سیستم از دو یا چند ماده مستقل تشکیل شده باشد، برای آن که حالت سیستم را به نحوی کامل مشخص کنیم، از تناسب نسبی آنها نیز باید آگاهی داشته باشیم.

متغیرهای ماکروسکوپیک با آماری که حالت سیستم واقع در تعادل را بیان می‌کنند همگی مستقل نیستند بلکه یا یک رابطه ریاضی بنام معادله حالت که مشخصه ساختار فیزیکی سیستم است به یکدیگر مربوط می‌شوند. مثلاً، معادله حالت یک گاز ایده‌آل (بخش ۲۰.۱.۲ را بینید) عبارت است از

$$pV = NRT \quad (16.11)$$

که در آن N تعداد مول و R ثابت گاز است که با معادله (۴۳.۱۰) تعریف می‌شود. یکی از مهمترین مسائل فیزیک آماری به دست آوردن معادله حالت برای انواع مختلف مواد است، زیرا آگاهی از معادله حالت از اهمیت علمی و نظری قابل ملاحظه‌ای برخوردار است. در اینجا معادله حالت یک ماده همگن را با $f(p, V, T) = 0$ نمایش می‌دهیم. با استفاده از محورهای p ، V ، و T (شکل ۳۰.۱۱) می‌توان این تابع را با سطحی که سطح قره‌وودیناهیکی نام دارد نمایش داد. هر حالت تعادل خاصی از سیستم که با مقادیر معینی از p ، V ، و T مشخص می‌شود، با نقطه S در روی سطح نمایش داده می‌شود. هرگاه سیستم فرایند یا تبدیلی را از سر برگذراند، سرانجام به حالت تعادل دیگر $'S$ که آن‌هم روی سطح



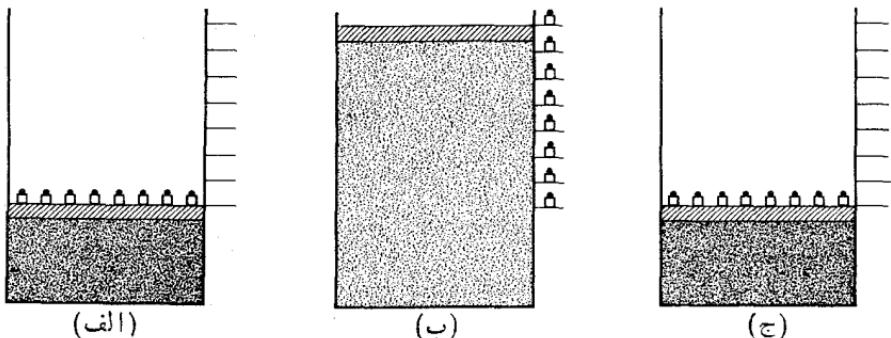
شکل ۳۰۱۱ سطح ترمودینامیکی.

قرار دارد می‌رسد. به طور کلی، λ انتها میانی اشغال شده در تبدیل $S' \rightarrow S$ λ انتها تعادل نیستند و نمی‌توان آنها را با نقاط واقع بر روی سطحی به معادله زیر نمایش داد

$$f(p, V, T) = 0$$

اما، هر گاه تبدیل خیلی به کندی رخ دهد (یعنی همواره تبدیلات بینهایت کوچک صورت گیرد، به طوری که در هر مرحله سیستم فقط کمی از حالت تعادل به دور باشد)، می‌توان به طور معقول فرض کرد که سیستم در هر لحظه در تعادل آماری قرار دارد. هر تبدیل از این نوع را تبدیل برگشت‌پذیر می‌گویند.

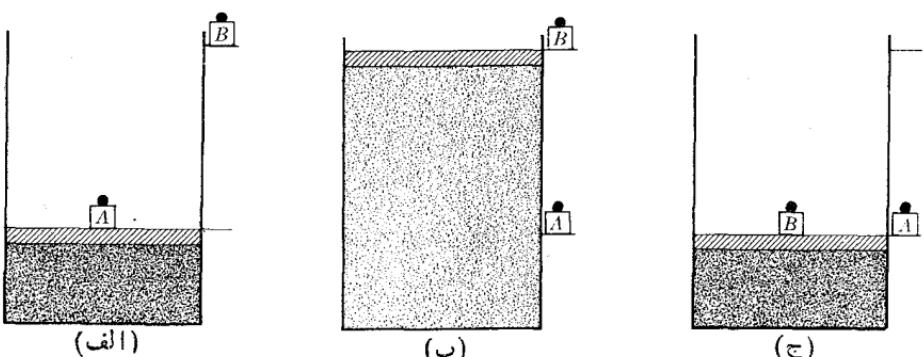
برای نمایش تبدیل برگشت‌پذیر می‌توان از انبساط گاز استفاده کرد. در شکل ۴.۱۱ فرض کنید که پیستون توسط وزنهای خیلی کوچکی در محل خود قرار گرفته است [شکل ۴.۱۱ (الف)]. در وضع تعادل، فشار گاز متراکم شده مساوی با فشار ناشی از وزنهای به اضافة فشار جو است. هر گاه یکی از وزنهای، با لغزاندن آن به یکسو و قرار گرفتن روی سکوی جانبی، از روی پیستون برداشته شود فشار خارجی به مقدار کمی کاهش می‌یابد و تعادل گاز کمی برهم می‌خورد. در این صورت گاز کمی منبسط می‌شود و دوباره به سرعت به حالت تعادل می‌رسد. هر گاه این فرایند چندین مرتبه تکرار شود، گاز سرانجام تا حجمی که در شکل (ب) نشان داده شده است منبسط می‌شود و وزنهای که قبل از روی پیستون قرار داشتند همگی بر روی سکوها جای می‌گیرند. چون فرایند به آرامی رخ داده است، می‌توان فرض کرد که گاز دائماً در تعادل آماری و انبساط برگشت‌پذیر بوده است. برای باز گشت گاز به حالت اولیه لازم است که به ترتیب همان وزنهای را در محل اولیه خود بر روی پیستون قرار دهیم. در انتها این فرایند پس از تکمیل یک چرخه، بی‌آنکه تغییری در محیط اطراف ایجاد شود گاز در حالت اولیه خود قرار می‌گیرد. به عبارت دیگر، دلخواهی که کاملاً از تبدیلات برگشت‌پذیر تشکیل شده است می‌توان ترقیتی داد که تغییر



شکل ۴.۱۱ انبساط و تراکم برگشت‌ناپذیر یک گاز.

قابل مشاهده‌ای در سیستم یا در محیط اطراف ایجاد نشود.

از طرف دیگر، هر فرایند برگشت‌ناپذیر هنگامی روی می‌دهد که سیستم به مقدار قابل توجهی از حالت تعادل خود دور شود. در خلال این فرایند، کمیات آماری نظری فشار و دما نامعین هستند. سرانجام در پایان فرایند، سیستم به حالت جدیدی که با فشار و دما معینی مشخص می‌شود به وضع تعادل باز می‌گردد. به طور کلی، فرایندهای برگشت‌ناپذیر با سرعت زیادی روی می‌دهند. باز هم با استفاده از انبساط گاز می‌توان فرایند برگشت‌ناپذیر را توصیف کرد. گاز مورد بحث در شکل ۵.۱۱ (الف) همان است که در شکل ۴.۱۱ (الف) وجود داشت، ولی این بار تمام وزنه‌ها دروزنه‌ای که A می‌نامیم جمع شده‌اند. توجه کنید که وزنه B تیز در سطح بالاتری وجود دارد. هر گاه وزنه A به طور ناگهانی برداشته شود، فشار خارجی فوراً کاهش می‌یابد و گاز با تلاطم شدیدی که در حرکت مولکولی اش ایجاد می‌شود به سرعت منبسط می‌شود، یعنی فرایند برگشت‌ناپذیر است. در خلال این فرایند، سرعتهای مولکولی از قانون توزیع ماکسول-بولزمن پیروی نمی‌کنند. بالاخره پیستون در مکان

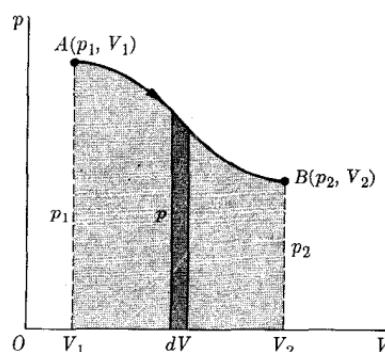


شکل ۵.۱۱ تراکم و انبساط برگشت‌ناپذیر یک گاز.

مشخصی به سکون درمی آید و سرانجام با دما و فشار کاملا مشخصی به وضع تعادل باز می گردد [شکل ۵.۱۱ (ب)]. برای اینکه گاز به حالت اولیه خود باز گردد می توان وزنه B را در روی پیستون قرار داد، در این صورت پیستون به طرف پایین حرکت می کند و فرایندی به قوی پیوندد که ممکن است عکس فرایند قبلی باشد یا نباشد. همان طور که در شکل ۵.۱۱ (ج) نشان داده شده است، در پایان فرایند هنگامی که یک بار دیگر تعادل برقرار می شود گاز مجدداً به حالت اولیه خود باز می گردد و چرخه را تکمیل می کند. با این حال، تغییر مشخصی در محیط اطراف حاصل شده است. وزنه B که در آغاز در بالا بود اینک در پایین قرار دارد. از این رو، در چونهای که به طورکلی یا جزئی اذ تبدیلات برگشت ناپذیر تشكیل شده است، میستم به حالت اولیه خود بازمی گردد، اما تغییرقاپل اندازه گیری مشخصی در محیط اطراف ایجاد می شود.

واضح است که هر تبدیل برگشت ناپذیر را می توان باخطی بر دوی سطح ترمودینامیکی $f(p, V, T) = 0$ ، که حالت‌های اولیه ونهایی S و S' را به یکدیگر وصل می کند مشخص کرد ولی فرایند برگشت ناپذیر را نمی توان به این طریق نمایش داد.

سه پارامتر p ، V ، T مستقل از هم نیستند زیرا با معادله حالت $f(p, V, T) = 0$ به یکدیگر ارتباط پیدا می کنند. بنابراین معمولا برای نمایش هر فرایند مشخص لازم است که فقط از دو مختصه استفاده کنیم. برای گازها مخصوصاً از نمودار $p-V$ استفاده می شود. مثلا در شکل ۶.۱۱ تبدیل برگشت ناپذیر از حالت A با فشار p_1 و حجم V_1 به حالت B با فشار p_2 و حجم V_2 در نمودار $p-V$ نشان داده شده است. در هر لحظه می توان دما را از معادله حالت بدست آورد. نمودار $p-V$ مخصوصاً برای فرایندهای گازی مفید است زیرا با کاری که گاز انجام می دهد رابطه نزدیکی دارد. با توجه به معادله (۷.۱۱) یادآوری می کنیم



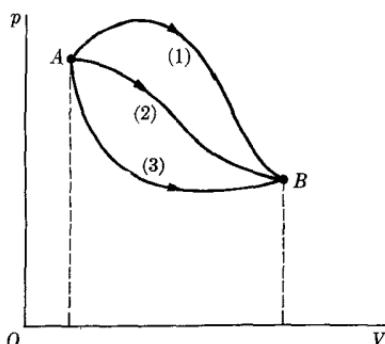
شکل ۶.۱۱ نمودار یک فرایند برگشت ناپذیر در صفحه $p-V$. کاری که سیستم انجام می دهد با ناحیه سایه دار مشخص شده است.

که $p dV$ عبارت است از مساحت نواری به پهنای dV و ارتفاع p و بنا بر این، کار انجام شده بهوسیله سیستم در انتقال از A به B توسط یک فرایند مشخص با رابطه زیر داده می‌شود

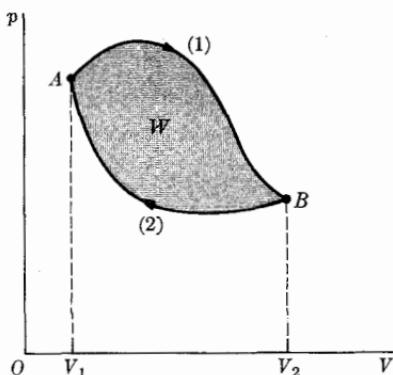
$$W_{A \rightarrow B} = \int_{V_1}^{V_2} p \, dV$$

در این صورت کار انجام شده متناظر با تبدیل عبارت است از سطح زیر منحنی AB در شکل ۷۰۱۱: این موضوع بهما کمک می‌کند تا آنچه را که در بخش ۵۰۱۱ در مورد بستگی کار با فرایند بیان کردیم خوب درکنیم. شکل ۷۰۱۱ چندین فرایند متناظر با منحنیهای (۱)، (۲)، و (۳) را نشان می‌دهد که در تمام آنها سیستم از حالت A به حالت B انتقال می‌یابد. چون سطح زیر منحنی متفاوت است، کار انجام شده در هر فرایند نیز متفاوت خواهد بود. برای هر سه فرایند، حالت‌های اولیه و نهایی یکسان‌اند و از این رو تغییر $U_B - U_A = \Delta U$ در انرژی داخلی در هر حالت یکسان است. بنا بر این گرمایی متناظر با هر فرایند، که با $Q = \Delta U + W$ داده می‌شود، متفاوت خواهد بود. هر گاه فرایند برگشت‌ناپذیر باشد، آن را نمی‌توان در نمودار p - V نمایش داد و محاسبه کار مشکلت است.

اکنون چرخه‌ای را در نظر می‌گیریم که در آن سیستم در طول فرایند (۱) از A به B انتقال می‌یابد و در طول فرایند (۲) از B به A باز می‌گردد (شکل ۷۰۱۱). در انتقال از B به A مقدار کار مساوی است با سطح زیر منحنی (۱)، و کار انجام شده در برگشت از B به A بر این همان سطح زیر منحنی (۲) است، زیرا بروی سیستم کار انجام می‌شود. از این دو، کار خالصی که سیستم در خلال این چرخه انجام می‌دهد، یعنی W ، عبارت است از ناحیه سایه‌داری که در داخل منحنی معرف چرخه محصور شده است، یعنی



شکل ۷۰۱۱ کار انجام شده در انتقال از حالت A به حالت B بهوسیله سیستم بستگی دارد.



شکل ۸.۱۱ چرخه. کار انجام شده توسط سیستم در رسم چرخه در جهت ساعتگرد مساوی است با سطح مخصوص شده به وسیله چرخه در نمودار p - V .

$$\begin{aligned} \text{سطح زیر منحنی (2)} - \text{سطح زیر منحنی (1)} &= \oint p dV = \text{چرخه} \\ &= A(1) - B(2) \end{aligned}$$

همان طور که در بخش ۸.۱۰ گفته شده، ماشینهای گرمایی در یک فرایند چرخه‌ای با جذب گرمایی، کار انجام می‌دهند. اگر فرایند پذیر باشد، با اطلاع از نمودار p - V چرخه می‌توان کار انجام شده در هر چرخه را محاسبه کرد. این کار مساوی است با گرمایی خالص جذب شده به وسیله سیستم در خلال چرخه.

۸.۱۱ فرایندهای خاص

اکنون چند فرایند خاص را در نظر می‌گیریم که در آنها، کار فقط از انساط ناشی می‌شود. از این‌رو، معادله (۱۵.۱۱) یعنی $dU = dQ - pdV$ برای یک فرایند بینهایت کوچک معتبر است. تبدیل تک-حجم ندیلی است که در آن حجم ثابت می‌ماند. بنابراین $dV = 0$ و معادله (۱۵.۱۱) به صورت زیر در می‌آید

$$dU_V = dQ_V, \quad V = \text{const.} \quad (17.11)$$

که در آن شاخص پایین V برای تأکید بر این واقعیت است که معادله فوق فقط در حجم ثابت معتبر است. با انتگرالگیری از معادله (۱۷.۱۱)، [یا با قراردادن $W = 0$ در معادله (۱۴.۱۱)]، برای یک تبدیل مشخص داریم

$$U - U_0 = Q_V, \quad V = \text{const.}$$

پس در هر تبدیل تک حجم، تغییر در انرژی داخلی مساوی است با گرمای جذب شده که به دلیل نبود کار خارجی این نتیجه قابل انتظار است. اکنون مفهوم ظرفیت گرمایی (C_V) را تعریف می کنیم که برابر است با گرمای جذب شده به وسیله یک مول از ماده در تغییر یکای دما در حجم ثابت. با استفاده از معادله (۱۷.۱۱) خواهیم داشت

$$C_V = \frac{1}{N} \frac{dQ_V}{dT} = \frac{1}{N} \left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_V \quad (18.11)$$

که در آن N تعداد مولهای موجود در سیستم است. در محاسبه $\partial U / \partial T$ باید نشان دهیم که V ثابت است زیرا ممکن است دما را به طریق دیگری نیز تغییر دهیم و در نتیجه انرژی داخلی به طریق دیگری تغییر کند. به طور کلی، ظرفیت گرمایی C_V ثابت نیست بلکه با دما تغییر می کند. چون C_V مشخصه ای از هرماده است، کمیت آماری یا ماکروسکوپیک مهمی به شمار می آید.

تبدیل تک فشار، تبدیلی است که در آن فشار ثابت می ماند. در این صورت $dP = 0$ و می توان $d(pV)$ را به جای $p dV$ قرارداد. با قراردادن این رابطه در معادله (۱۵.۱۱) داریم

$$dU = dQ_p - d(pV)_p, \quad p = \text{const.}$$

که در آن شاخص پایین p جهت تأکید بر این واقعیت است که معادله فقط در فشار ثابت معتبر است. بنابراین

$$dQ_p = dU_p + d(pV)_p = d(U + pV)_p = dH_p, \quad p = \text{const.} \quad (19.11)$$

که در آن کمیت ذیر

$$H = U + pV \quad (20.11)$$

آنالیپی سیستم نام دارد. با انتگرالگیری از معادله (۱۹.۱۱) برای یک تبدیل مشخص داریم

$$H - H_0 = Q_p, \quad p = \text{const.} \quad (21.11)$$

بنابراین در هر تبدیل تک فشار، تغییر در انتالپی مساوی است با گرمای جذب شده. برطبق معادله (۹.۱۱)، کار انجام شده در هر تبدیل تک فشار برابر است با

$$W_p = p(V - V_0) \quad (22.11)$$

ظرفیت گرمایی (C_V) به صورت گرمای جذب شده به وسیله یک مول از ماده در تغییر واحد دما در فشار ثابت تعریف می شود، از این رو

$$C_p = \frac{1}{N} \frac{dQ_p}{dT} = \frac{1}{N} \left(\frac{\partial H}{\partial T} \right)_p \quad (24.11)$$

توجه کنید که هر دو ظرفیت گرمایی C_V و C_p در سیستم یکاهای mksC بر حسب $\text{JK}^{-1} \text{mol}^{-1}$ به ترتیب $\text{cal}^{\circ}\text{C}^{-1} \text{mol}^{-1}$ و $\text{cal}^{\circ}\text{C}^{-1} \text{mol}^{-1}$ است استفاده می‌کنیم. ظرفیت گرمایی متوسط آب در فشار جو ثابت مساوی است با $1800 \text{ cal}^{\circ}\text{C}^{-1} \text{mol}^{-1}$. از لحاظ تاریخی، برای اولین بار کالری به صورت انرژی مورد نیاز برای افزایش دمای یک گرم آب (یا $1/1$ مول) به اندازه 1°C در فشار ثابت تعریف شده بود.

تبديل تکدما، تبدیلی است که در آن دما تغییر نمی‌کند. برای گاز ایده‌آل که انرژی داخلی آن، $U = (3/2)NRT$ فقط به دما بستگی دارد، انرژی داخلی در یک فرايند تکدما تغییر نمی‌کند، یعنی $dU_T = 0$. بنابراین از معادله (14.11) خواهیم داشت

$$dQ_T = dW_T \quad \text{یا} \quad Q_T = W_T$$

مجددآ تکرار می‌کنیم که این رابطه فقط برای تبدیل تکدما گاز کامل معتبر است. تبدیل بی ددو، تبدیلی است که در آن سیستم نه گرمای جذب می‌کند و نه گرمای دست می‌دهد. بنابراین $dQ_e = 0$ از معادله (14.11) خواهیم داشت

$$dU_e = -dW_e \quad (24.11)$$

که در آن شاخص پایین a معرف بی دررو (آدیا باتیک) است. طبق رابطه (24.11)، کار انجام شده در هر تبدیل بی دررو سبب تغییر انرژی داخلی سیستم می‌شود. از این‌رو، دمای هر گاز ایده‌آل (واکنش مواد) باید در خلال یک انبساط بی دررو کاهش و در حین یک تراکم بی دررو افزایش یابد.

۸.۱۱ آنتروپی و قانون دوم ترمودینامیک

در فصل ۱۵ پارش تعادل یک سیستم را به دست آوردمیم که به خواص اجزای سیستم بستگی دارد و با محتملترین توزیع مولکولهای سیستم در میان حالت‌های متفاوت انرژی دسترسی‌پذیر متناظر است. تحت چنین شرایطی P (یا $\ln P$) بیشینه است. هر گاه سیستم با وجود منزوی بودن در وضع تعادل نباشد، می‌توان فرض کرد که در پارشی (یا توزیعی) با احتمال کمتر از احتمال بیشینه یا تعادل قرار دارد. با گذشت زمان، تحت برهمنکشها یی که میان مولکولها یا اجزای آن صورت می‌گیرد، سیستم تحول می‌یابد تا به پارش با احتمال بیشینه برسد. در چنین لحظه‌ای سیستم به تعادل آماری می‌رسد و انتظار نمی‌رود که در P (یا $\ln P$) تغییری ایجاد شود مگر اینکه سیستم با یک عامل خارجی مختلف شود.

برای بیان این گرایش طبیعی به سوی تعادل آماری که در نتیجه تحول به سمت پارش با احتمال بیشینه صورت می‌گیرد، مفهوم آنتروپی S معرفی شده است. آنتروپی

به صورت زیر تعریف می‌شود

$$S = k \ln P \quad (25.11)$$

که در آن ثابت k به خاطر سهولت در نوشتند روابط ریاضی که به دنبال می‌آید، معرفی شده است. از این رو، آنتروپی هرسیستم با لگاریتم احتمال P پادشاهی که با حالت سیستم هنگامی است هنگامی است. این تعریف آنتروپی برای هر پارش یا هر حالت، خواه در وضع تعادل یا غیر آن کار برد دارد و با دعا که فقط برای حالتها یا پارشها تعادل تعریف می‌شود مغایر است. ضمناً این تعریف بدان معنی است که آنتروپی هرسیستم خاصیتی از حالت سیستم است و بنابراین:

تفاوت آنتروپی هرسیستم، هنگامی که از حالتی به حالت دیگر می‌ودد، از فرایندی که این انتقال را موجب می‌شود، مستقل است.

زیرا به احتمال پارشها اولیه و نهایی بستگی دارد. واضح است که برای حالت‌های تعادل، آنتروپی را می‌توان به صورت تابعی از متغیرهای ماکروسکوپیک که حالت را تعریف می‌کنند بیان کرد. تبدیل بر گشت پذیر هرسیستم، خواه منزوی باشد خواه غیر منزوی، که در آن آنتروپی سیستم تغییر نکند تبدیل ڈکٹ آنتروپیک نام دارد.

هنگامی که دو سیستم با احتمالات P_1 و P_2 در دست باشند، احتمال کل توزیع ناشی از ترکیب این دو سیستم برابر $P = P_1 P_2$ خواهد بود. بنابراین $S = k \ln P = k \ln P_1 + k \ln P_2 = S_1 + S_2$. بدین ترتیب ملاحظه می‌کنیم که آنتروپی یک کمیت جمع‌پذیر است. این یکی از دلایلی است که چرا استفاده از مفهوم آنتروپی ساده‌تر از مفهوم احتمال است.

بادر نظر گرفتن تعریف S و با یادآوری اینکه (بخش ۲۱.۵) حالت تعادل آماری با محتملترین پارش متناظر است، نتیجه می‌گیریم که آنتروپی هرسیستم منزوی در تعادل آماری برای بیشینه مقداری است که با شرایط فیزیکی سیستم سازگار است. از این رو، در یک سیستم منزوی پس از آنکه به تعادل آماری می‌رسد تنها فرایندهایی می‌توانند روی دهند که باشرط عدم تغییر آنتروپی، یا $dS = 0$ ، سازگاری داشته باشند. واضح است که اینها فرایندهایی بر گشت پذیرند، زیرا سیستم منزوی در وضع تعادل قرار دارد. از طرف دیگر، هرگاه یک سیستم منزوی در وضع تعادل نباشد، طبیعاً درجهٔ تحول می‌یابد که آنتروپی آن افزایش یابد. زیرا اینها فرایندهایی هستند که سیستم را به‌سوی حالت با احتمال بیشینه یا تعادل آماری سوق می‌دهند. از این رو، فرایندهایی که با احتمال بیشتر در یک سیستم منزوی روی می‌دهند آنها بیانی هستند که شرط زیر در مورد آنها برقرار است

$$dS \geq 0 \quad (26.11)$$

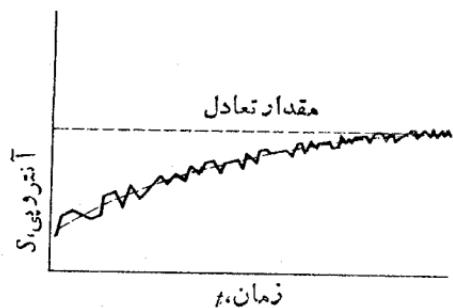
نامساوی هنگامی صادق است که سیستم منزوی در آغاز در تعادل نیست و فرایندها بر گشت ناپذیرند. بنابراین می‌توان قانون دوم ترمودینامیک را به صورت زیر بیان کرد

محتملترین فرایندهایی که در یک سیستم منزد می‌توانند روی دهن آنها بی‌هستند که در آنها آنتروپی یا افزایش می‌یابد یا ثابت می‌ماند.

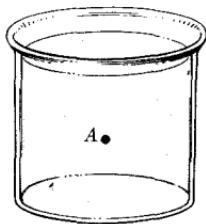
برای جمله فوق باید یک تعییر آماری در نظر گرفت زیرا در یک لحظه بخصوص به خاطر افت و خیزهایی که در توزیع مولکولی وجود دارد آنتروپی سیستم منزد ممکن است کاهش یابد ولی هر قدر مقدار کاهش بیشتر باشد احتمال وقوع آن کمتر خواهد بود. بنابراین زمانی که سیستم تحول می‌یابد و به سوی تعادل پیش می‌رود تعییر آنتروپی را می‌توان مطابق شکل ۹۰۱۱ توسط خط نامنظمی نشان داد.

قانون دوم ترمودینامیک می‌بین این واقعیت مشخص است که در هر سیستم منزد، گرایش یا جهت کاملاً مشخصی برای وقوع فرایندها وجود دارد و این گرایش با جهتی که آنتروپی در آن سمت افزایش می‌یابد تعیین می‌شود.

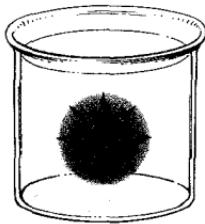
پدیده‌های تراپری نظیر پخش مولکولی و رسانش گرمایی مثلاًهای خودی از فرایندهایی هستند که همیشه در یک جهت رخ می‌دهند. می‌توان نشان داد که در هردو مورد، آنتروپی سیستم افزایش می‌یابد. پخش درجه‌یاری رخ می‌دهد که غلاظت در آن سو به یکسان شدن گرایش دارد که سیستم همگنی را نتیجه می‌دهد. فرایندها عکس، یعنی تبدیل خود به خود یک سیستم همگن به یک سیستم ناهمگن، که با کاهش در آنتروپی متناظر است، هر گز مشاهده نشده است. مثلاً هر گاهه یک قطره جوهر در نقطه A واقع در داخل ظرف پر آبی ریخته شود [شکل ۱۰۱۱ (الف)]، مولکولهای جوهر به سرعت در تمام آب پخش می‌شوند و پس از مدتی رنگ آب کاملاً یکنواخت می‌شود [شکل ۱۰۱۱ (ج)]. در این فرایندها آنتروپی سیستم افزایش می‌یابد. با این حال، اگر در یک زمان معین، سرعت تمام مولکولها دقیقاً معکوس شود، تمام جوهر سرانجام در نقطه A جمع و کاهش در آنتروپی را باعث می‌شود. واضح است که احتمال وقوع این رویداد بسیار کم است و تاکنون نیز هر گز مشاهده نشده است. از طرف دیگر، حتی پس از برقراری تعادل ممکن است در مکانهای مختلف، افت و



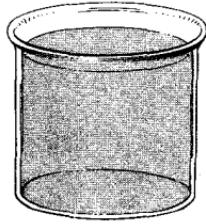
شکل ۹۰۱۱ تعییر آنتروپی یک سیستم منزدی هنگامی که سیستم تحولی به سوی تعادل انجام می‌دهد.



(الف)



(ب)



(ج)

شکل ۱۵۰۱۱ پخش برگشت ناپذیر جوهر در آب.

خیزهای کوچکی در غلاظت مولکولهای جوهر روی دهد اما در بیشتر موارد این افت و خیزها قابل ملاحظه نیست.

هر گاه سیستم منزوی نباشد، در اثر برهمنش با سیستمهای دیگر ممکن است آنتروپی آن کاهش یابد، که در این صورت آنتروپی آن سیستمهای نیز باید تغییر کند. ولی با وجود این مقدار کل تمام تغییرات آنتروپی که توسط سیستمهای موجود در فرایند حاصل می‌شود باید با معادله (۲۶.۱۱) سازگاری داشته باشد، یعنی برای فرایند پرسه رابطه $dS = dS_1 + dS_2 \geq 0$ و برای فرایند پرسه $dS > 0$ برقرار باشد.

به عنوان مثال، هر گاه ترکیب دو سیستم منزوی باشد و آنتروپی کل آنها $S = S_1 + S_2$ فرایندهایی می‌توانند در این سیستم مرکب روی دهنده که در رابطه زیر صدق کنند

$$dS = dS_1 + dS_2 \geq 0.$$

در حین فرایند، ممکن است آنتروپی یکی از اجزا کاهش یابد ولی تغییر خالص آنتروپی برای مجموعه سیستم باید مشتبه با صفر باشد.

اهمیت عمله قانون دوم ترمودینامیک، که با معادله (۲۶.۱۱) بیان شده، در این است که فرایندهایی را که احتمال وقوع آنها در عالم، چون یک کل، بیشتر است مشخص می‌کنند. بنابراین ممکن است فرایندهای زیادی وجود داشته باشد که به دلیل سازگاری با قوانین دیگر (نظیر پاسیستگی انرژی)، بتوانند روی دهنند، اما به دلیل اینکه قانون دوم یا شرط (۲۶.۱۱) را نقض می‌کنند احتمال وقوع آنها فوق العاده کم می‌باشد.

مثال ۳۰.۱۱ آنتروپی سیستمی که از آمار ماکسول-بولتزمن پیروی می‌کند و در تعادل آماری قرار دارد را تعیین کنید.

حل: با توجه به معادله (۱۳.۱۰) در مورد $P = \frac{N}{V} g_i^{n_i}$ در آمار ماکسول-بولتزمن و با در نظر گرفتن رابطه $N = \sum_i n_i$ خواهیم داشت

$$\begin{aligned} S &= k \ln P = k \left[\sum_i n_i \ln g_i - \sum_i n_i \ln n_i + \sum_i n_i \right] \\ &= -k \sum_i n_i \ln (n_i/g_i) + kN \end{aligned} \quad (۲۷.۱۱)$$

اما از معادله (۲۳.۱۰) داریم

$$n_i = \frac{N}{Z} g_i e^{-E_i/kT}$$

لگاریتم گرفتن از این معادله نتیجه زیر را بدست می‌دهد

$$\ln \frac{n_i}{g_i} = -\frac{E_i}{kT} - \ln \frac{Z}{N}$$

بنابراین معادله (۲۴.۱۱) به صورت زیر درمی‌آید

$$S = k \left[\sum_i n_i \frac{E_i}{kT} + \sum_i n_i \ln \frac{Z}{N} + \sum_i n_i \right]$$

$$= \frac{1}{T} \left(\sum_i n_i E_i \right) + k \left(\sum_i n_i \right) \ln \frac{Z}{N} + kN$$

اکنون با توجه به معادلات (۱۰.۱۰) و (۲۰.۱۰) نتیجه نهایی زیر بدست می‌آید

$$S = \frac{U}{T} + kN \ln \frac{Z}{N} + kN = \frac{U}{T} + k \ln \frac{Z^N}{N!} \quad (۲۸.۱۱)$$

مثال ۴.۱۱ آنتروپی یک گاز ایده‌آل در تعادل آماری را بدست آوردید.

حل: می‌دانیم که در یک گاز ایده‌آل $kNT = U = \frac{3}{2}kNT$ و در معادله (۴۰.۱۰) تابع پارش گاز ایده‌آل را به صورت زیر بدست آوردیم

$$Z = \frac{V(2\pi mkT)^{3/2}}{h^3}$$

با قراردادن این رابطه در معادله (۲۸.۱۱) خواهیم داشت

$$S = \frac{5}{2}kN + kN \ln \frac{V(2\pi mkT)^{3/2}}{h^3 N}$$

نتیجه اخیر معادله ساکو-مترود نام دارد که می‌توان آن را به صورت زیر نیز نوشت

$$S = kN \ln(vT^{3/2}) + S_0 \quad (۲۹.۱۱)$$

که در آن $v = V/N$ حجم به ازای مولکول است و تمام کمیتها بی که متغیر نیستند در S_0 خلاصه شده‌اند. یعنی

$$S_0 = \frac{5}{2} kN + kN \ln \frac{(2\pi mk)^{3/2}}{h^3}$$

مثال ۵.۱۱ تغییر آنتروپی گاز ایده‌آل در حین انساط آزاد را بررسی کنید.

حل: هنگامی که یک مخزن محتوی گاز را به یک مخزن خالی وصل کنیم، انساط آزاد رخ می‌دهد. چنین فرایندی برگشت‌ناپذیر است و برای مدتی تعادل از بین می‌رود تا این که حالت نهایی حاصل شود. این مثالی از یک طرفه بودن فرایندهای برگشت‌ناپذیر است، زیرا همان‌طور که در شکل ۱۱.۱ دیده‌می‌شود، هر گاه در ابتدا گاز در مخزن ۱ قرار داشته باشد و به سیله‌ای (مثلابرد اشتن دیواره W) آزادانه وارد مخزن ۲ شود، پس از مدت کوتاهی مولکولهای گاز در تمام حجم $(1+2)$ توزیع می‌شوند. اما کسی انتظار ندارد که بعد از زمان مشخصی، تمام مولکولهای گاز در نتیجه حرکات مولکولی مجددآ در مخزن ۱ جمع شوند. چنین فرایندی امکان‌پذیر ولی کاهلا غیرمحتمل است. بنابراین، در طبیعت فرایند انساط آزاد $\nabla \rightarrow V$ روى می‌دهد ولی فرایند معکوس آن هرگز اتفاق نمی‌افتد. برطبق قانون دوم ترمودینامیک، فرایند اول با افزایش آنتروپی گاز و فرایند دوم با کاهش آن متناظر است.

اکنون تغییر در آنتروپی را محاسبه می‌کنیم. در حالت اولیه آنتروپی گاز برای است با

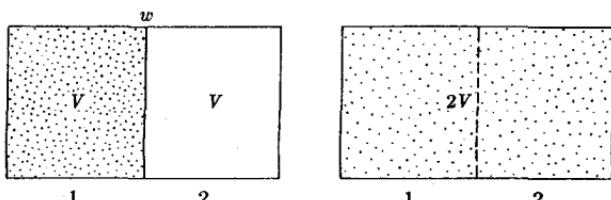
$$S_1 = kN \ln(vT^{3/2}) + S_0$$

وقتی تعادل دوباره برقرار و حجم دو برابر شود، آنتروپی به مقدار زیر می‌رسد

$$S_2 = kN \ln(2vT^{3/2}) + S_0$$

دما تغییر نکرده زیرا انرژی جنبشی متوسط مولکولهای گاز ایده‌آل تغییر نکرده است. مولکولها فقط در فضای وسیعتری حرکت می‌کنند. بنابراین، تغییر آنتروپی در این فرایند عبارت است از

$$S = S_2 - S_1 = kN \ln 2 > 0 \quad (۳۰.۱۱)$$



شکل ۱۱.۱۱

بنابراین فرایند (برگشت ناپذیر)ی که به طور قطع در طبیعت روی می‌دهد، آنتروپی گاز را افزایش می‌دهد.

اما فرایند عکس که در آن، فرض می‌کنیم ابتدا گاز تمام مخزن (با حجم V) را اشغال می‌کند و سپس بعداز زمان مشخصی فقط در حجم V واقع در طرف چپ شکل جمع می‌شود، با کاهش در آنتروپی متناظر است، یعنی

$$\Delta S' = S_2 - S_1 = -kN \ln 2 < 0 \quad (30.11)$$

گرچه واکنش اخیر امکان پذیر است ولی اگر گاز منزوی باشد احتمال وقوع آن بسیار ضعیف است. البته ما می‌توانیم گاز را به صورت تکملاً متراکم و حجم آن را از V به V کاهش دهیم که با کاهشی در آنتروپی مساوی با مقدار داده شده در معادله (30.11)، متناظر است. ولی این کار مستلزم کنش خارجی است و از این رو لازم است که تغییرات آنتروپی خارجی را نیز در نظر بگیریم تا تغییر کل در آنتروپی عالم را به دست آوریم.

در اینجا خوب است که همین وضعیت را به کمک احتمالات بررسی کنیم. از تعریف (25.11) داریم

$$S_2 - S_1 = k \ln P_2 - k \ln P_1 = k \ln \frac{P_2}{P_1}$$

که از مقایسه آن با معادله (30.11) خواهیم داشت

$$\ln \frac{P_2}{P_1} = N \ln 2 = \ln 2^N \quad \text{یا} \quad \frac{P_2}{P_1} = 2^N$$

به طور کلی، تعداد مولکولهای گاز، یعنی N خیلی بزرگ و از این رو، P_2 خیلی بزرگتر از P_1 است که آهنگ سریع انبساط آزاد گاز تا حجم V را توجیه می‌کند. برای فرایند معکوس $V \rightarrow 2V$ نتیجه $P_1/P_2 = 2^{-N}$ حاصل می‌شود که برای تعداد N مولکول که معمولاً در هر نمونه از گاز وجود دارد، کمیت بسیار کوچکی است. به این ترتیب احتمال بسیار ضعیفی وجود دارد (با آنکه امکان پذیر است) که در زمان مشخصی تمام مولکولهای گاز در نتیجه برهم کنشهای خود مجدداً در ناحیه V واقع در طرف چپ شکل تجمع پیدا کنند. البته اگر تعداد مولکولها خیلی کم باشد (مثلثه ۲ و ۱ $N = 1/4$ یا $P_1/P_2 = 1/2$) و این امکان وجود دارد که در زمان کوتاهی «تمام» مولکولها را در طرف چپ مشاهده کنیم. اما در این صورت روشهای آماری غیر ضروری و بی معنی است و حتی این امکان وجود دارد که بتوان زمانهای دقیقی را که یکی از دو ذره یا هردو در یک طرف یا طرف دیگر قرار دارند محاسبه کرد.

۹.۱ آنتروپی و گرمای

اکنون باید بینیم که چگونه آنتروپی با سایر کمیتهای ترمودینامیکی که قبل از آنها اشاره

کردیم مربوط می‌شود. فرض کنید که یک سیستم واقع در تعادل آماری در نتیجه برهم کنش با محیط اطراف خود تبدیل بینهاست کوچکی انجام می‌دهد. این برهم کنش سبب می‌شود که اعداد پارش n_i و حالات E_i از $\sum_i n_i E_i = U$ تغییر کنند. چون داشت

$$dU = \sum_i E_i dn_i + \sum_i n_i dE_i \quad (۳۲.۱۱)$$

این معادله، اعم از اینکه فرایند برگشت پذیر باشد یا نباشد همیشه برقرار است. با این حال، در این بخش توجه خود را تنها به تبدیلات پوگشت پذیر معطوف می‌کنیم، به‌گونه‌ای که در هر لحظه اساساً سیستم در تعادل آماری باشد. در این صورت فرایند باید آنقدر آرام باشد که توزیع مولکولها در هر لحظه بتواند با محتملترين پارش متناظر باشد.

در بررسی معادله (۳۲.۱۱) یادآوری می‌کنیم که مجموعه اول $\sum_i E_i dn_i$ با تغییر در انرژی داخلی ناشی از توزیع مجدد مولکولها میان ترازهای دسترس پذیر انرژی و مجموعه دوم، $\sum_i n_i dE_i$ با تغییر در انرژی داخلی ناشی از تغییر در ترازهای انرژی متناظر است. در ابتدا جمله دوم را بررسی می‌کنیم. در بخش ۵.۲ ویژه حالاتی ذره در جمعیت پتانسیل یک بعدی به پهنای a را بررسی کردیم و رابطه ذیر را برای ترازهای انرژی به دست آوردیم

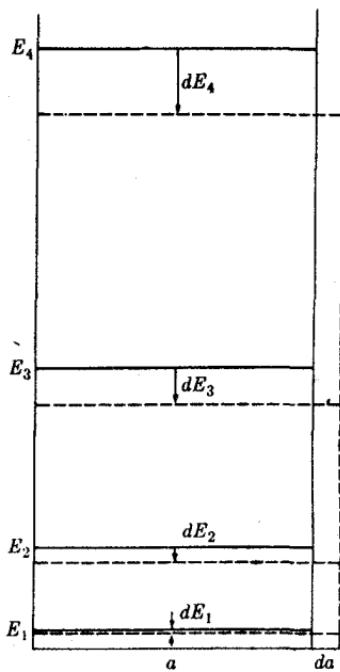
$$E_n = \frac{\pi^2 \hbar^2 n^2}{2ma^2}$$

هر گاه پهنای a به مقدار $d\alpha$ تغییر کند، ترازهای انرژی، مطابق آنچه که در شکل ۱۲.۱۱ نشان داده شده است، به اندازه dE_i تغییر می‌کنند. همچنین در جمعیت پتانسیل سه بعدی با هر شکل نیز تغییر مشابهی در ترازهای انرژی ایجاد می‌شود. بنابراین، در مورد این سطح یک گاز، تغییر در انرژی $\sum_i n_i dE_i$ از تغییر در ابعاد یا حجم مخزن ناشی می‌شود و از این رو با چیزی متناظر است که ما آن را کار نامیده‌ایم. با توجه به معادله (۱۴.۱۱)، $dU = dQ - dW$ نتیجه می‌گیریم که کار انجام شده توسط سیستم برابر است با

$$dW = - \sum_i n_i dE_i \quad (۳۳.۱۱)$$

معادله (۳۳.۱۱) کار انجام شده به وسیله سیستم را بر حسب تغییر در ترازهای انرژی به دست می‌دهد که مثلاً از تغییر در حجم ناشی شده است. این موضوع تعریف آماری کار انجام شده به وسیله سیستم را بر پایه‌ای استوارتر از آنچه قبل در بخش ۳.۱۱ ارائه شد، قرار می‌دهد. با قراردادن معادلات (۳۳.۱۱) و (۳۲.۱۱) در معادله $dU = dQ - dW$ نتیجه می‌گیریم که برای گرمای جذب شده به وسیله سیستم باید چنین نوشت

$$dQ = \sum_i E_i dn_i \quad (۳۴.۱۱)$$



شکل ۱۲.۱۱ تغییر در ترازهای انرژی جعبه پتانسیل ناشی از تغییر در پهنای جعبه.

یعنی کمیت آماری که ما به عنوان گرمای برای تعریف کردیم عبارت است از تغییر در انرژی سیستم در اثر پرشهای مولکولی میان ترازهای انرژی و این پرشها از مبادله انرژی با محیط اطراف ناشی می‌شوند. این نتیجه اساساً با تعریف قبلی گرمایکه در بخش ۴.۱۱ ارائه شد سازگار است.

در خلال یک فرایند برگشت‌پذیر رابطه مهمی میان تغییر در آنتروپی، گرمای جذب شده، و دمای مطلق وجود دارد. این رابطه به صورت زیر است

$$dS = \frac{dQ}{T} \quad (35.11)$$

که نتیجه‌ای مستقیم از تعاریف (۲۵.۱۱) برای آنتروپی و (۳۴.۱۱) برای گرمای جذب شده است. اثبات آن در مثال ۶.۱۱ آمده است. رابطه (۳۵.۱۱) نشان می‌دهد که آنتروپی بر حسب JK^{-1} یا cal K^{-1} بیان می‌شود که بر حسب یکاهای k به طور ضمنی در تعریف آمده است. (۲۵.۱۱)

از معادله (۳۵.۱۱) داریم $dQ = TdS$ که با قراردادن آن در معادله (۱۴.۱۱)

برای یک فرایند برگشتپذیر رابطه زیر را به دست می‌آوریم

$$dU = T dS - dW \quad (36.11)$$

وقتی فقط کار انبساطی انجام می‌شود رابطه فوق به صورت زیر در می‌آید

$$dU = T dS - p dV \quad (37.11)$$

که تغییر در انرژی داخلی در حین یک فرایند برگشتپذیر را بر حسب تغییرات در حجم و آنتروپی بیان می‌کند. باز هم تأکید می‌کنیم که معادله (۱۳.۱۱) عموماً معتبر است، در حالی که معادلات (۳۶.۱۱) و (۳۷.۱۱) را فقط برای فرایندهای برگشتپذیر می‌توان به کار برد.

از معادله (۳۷.۱۱) هرگاه حجم ثابت باشد داریم $dU_V = T dS_V$ یا

$$\frac{1}{T} = \left(\frac{\partial S}{\partial U} \right)_V = k \frac{\partial}{\partial U} (\ln P)_V$$

به طور کلی می‌توان نشان داد که P یک تابع افزایشی انرژی سیستم است، یعنی تا هنگامی که حجم ثابت می‌ماند، هرچه انرژی بیشتر باشد احتمال پارش P نیز بیشتر خواهد بود. از این رو، برای چنین سیستمهایی، دمای مطلق T یک کمیت مثبت است. بهمین دلیل $T = 0$ صفر مطلق نامیده می‌شود زیرا در چنین مواردی دمای کمتر از این مقدار نمی‌تواند موجود باشد. از لحاظ تاریخی، مفهوم آنتروپی در فیزیک در جهتی مخالف با آنچه در بحث ما ارائه شد توسعه یافت. در اواسط قرن نوزدهم، سهولت استفاده از رابطه $dQ/T = dS$ برای چندین محاسبه ترمودینامیکی را کلوبن، کلاویوس، و دیگران تشخیص دادند. در سال ۱۸۶۵ میلادی، کلاویوس نام آنتروپی را برای مشخص ساختن کمیتی که تغییرات آن در حین یک فرایند برگشتپذیر با رابطه $dQ/T = dS$ داده می‌شد انتخاب کرد. رابطه میان آنتروپی، آن طور که توسط کلاویوس تعریف شد، و احتمال یک پارش که با معادله (25.11) ، یعنی رابطه $S = k \ln P + C$ داده می‌شود را اولین بار در سال ۱۸۷۷ لودویگ بولتزمن بیان کرد. وقتی بررسی مولکولی فرایندهای ترمودینامیکی بنیادیتر تشخیص داده شد، بهجای تعریف کلاویوس، تعریف بولتزمن درمورد آنتروپی از لحاظ نظری مناسب بیشتری پیدا کرد.

نکاتی در مورد علامت دمای مطلق

تغییر احتمال P با انرژی کل U در حجم ثابت را می‌توان به طور شهودی و به صورت زیر تحلیل کرد: فرض کنیم سیستمی از ذرات در جعبه‌ای با حجم ثابت محصور شده است. بسا برای این تن از های انرژی همکن نیز ثابت خواهد بود. از این رو، اگر انرژی سیستم بخواهد افزایش یابد، تعدادی از ذرات باید از تن از های انرژی یا بینتی به تراز بالاتر انتقال یابند. فرض کنیم

به ازای یک انرژی کل مشخص، n_1, n_2, \dots اعداد اشغال پارش باشند که در آن، در وضع تعادل سیستم رابطه $n_1 > n_2 > \dots$ برقرار است. همچنین برای سهولت فرض می‌کنیم که $g_1 = g_2 = g_3 = \dots = g$ در این صورت احتمال این پارش تعادل برآورده است با

$$P = \frac{1}{n_1! n_2! n_3! \dots}$$

اکنون فرض کنید که انرژی کل سیستم، U ، فروزنی یا بد و این افزایش انرژی با انتقال ذره‌ای از تراز E_1 به تراز E_3 همراه باشد. در این صورت برای احتمال پارش جدید خواهیم داشت

$$P' = \frac{1}{(n_1 - 1)! n_2! (n_3 + 1)! \dots}$$

بنابراین

$$\frac{P'}{P} = \frac{n_1}{n_3 + 1}$$

هر گاه n_1 حداقل به اندازه ۲ واحد از n_3 بزرگتر باشد (به طور کلی n_1 خیلی بزرگتر از n_3 است)، P' بزرگتر از P خواهد بود. بنابراین به طور کلی نتیجه می‌گیریم که در حجم ثابت، P با انرژی U افزایش می‌یابد. البته این امکان وجود دارد که تحت شرایط مشخصی احتمال پارش تغییر نکند، یا حتی ممکن است با افزایش انرژی کل، کاهش یابد. در حالت خاص، هنگامی که ذرات سیستم فقط تعداد محدودی (یا مشخصی) از حالت‌های قابل دسترس را در اختیار دارند، می‌توان نشان داد که P برای گستره‌های مشخص انرژی، ممکن است تابع نزولی از انرژی باشد. این موضوع، پیدایش دمای مطلق منفی در چنین انرژی‌ها برای را موجب می‌شود (مسئله ۱۷.۱۱).

مثال ۱۱-۶ معادله (۳۵.۱۱) را برای رابطه بین تغییر آنتروپی و گرمای جذب شده توسط یک سیستم در تبدیل برگشت پذیر به دست آورید.

حل: فرض کنید که سیستم مورد نظر از آمار ماکسول-بولتزمن پیروی کند، فرضی که از اعتبار وسیعی برخوردار است. در این صورت، آنتروپی برای یک حالت تعادل با معادله (۲۸.۱۱) داده می‌شود. یعنی

$$S = \frac{U}{T} + kN \ln \frac{Z}{N} + kN$$

برای تبدیل برگشت پذیر بینهایت کوچکی که در آن تعداد کل ذرات تغییر نمی‌کند

$$dS = \frac{dU}{T} - \frac{U}{T^2} dT + kN \frac{dZ}{Z} \quad (38.11)$$

زیرا $d(\ln Z) = dZ/Z$ است. با توجه به رابطه (۲۲.۱۰) برای تابع پارش در آمار ماکسول-بولتزمن، $Z = \sum_i g_i e^{-E_i/kT}$ داریم

$$dZ = - \sum_i \frac{dE_i}{kT} g_i e^{-E_i/kT} + \sum_i \frac{E_i}{kT^2} g_i e^{-E_i/kT} dT$$

در این صورت، با استفاده از معادله (۲۵.۱۰) می‌توان نوشت

$$\begin{aligned} kN \frac{dZ}{Z} &= - \frac{1}{T} \sum_i \frac{N}{Z} g_i e^{-E_i/kT} dE_i + \frac{1}{T^2} \sum_i \frac{N}{Z} g_i e^{-E_i/kT} E_i dT \\ &= - \frac{1}{T} \sum_i n_i dE_i + \frac{1}{T^2} \sum_i n_i E_i dT = \frac{dW}{T} + \frac{U}{T^2} dT \end{aligned} \quad (39.11)$$

برای بدست آوردن نتیجه آخر، از معادلات (۲۰.۱۰) و (۳۳.۱۱) استفاده کردیم. با قرار دادن معادله (۳۹.۱۱) در معادله (۳۸.۱۱) خواهیم داشت

$$dS = \frac{dU}{T} + \frac{dW}{T} = \frac{dU + dW}{T}$$

در این صورت، از معادله (۱۴.۱۱) داریم $dU + dW = dQ$: سرانجام نتیجه می‌گیریم

$$dS = \frac{dQ}{T}$$

که رابطه (۳۵.۱۱) است و تغییر در آنتروپی را به گرمای جذب شده مربوط می‌کند. باید به خاطر داشت که معادله (۳۵.۱۱) تنها برای یک فرایند بازگشت پذیر معتبر است زیرا در این بحث از تابع پارش تعادل استفاده کرده‌ایم.

۱۰.۱۱ بحث فرایندها بر حسب آنتروپی

هنگامی که سیستمی با تبدیل برگشت پذیر از حالت ۱ به حالت ۲ می‌رسد، از معادله (۳۵.۱۱) داریم

$$S_2 - S_1 = \int_1^2 \frac{dQ}{T} \quad (40.11)$$

که تغییر در آنتروپی را بدست می‌دهد. چون آنتروپی تنها به حالت سیستم بستگی دارد،

در انتقال سیستم از حالت ۱ به حالت ۲، انترال طرف راست معادله بالا مستقل از تبدیل برگشت پذیر طی شده خواهد بود. همچنین $S_2 - S_1 = \Delta S$ فقط به حالت‌های ابتدائی و انتهایی بستگی دارد و نه به فرایند.

برای تبدیل برگشت پذیر تکمیل، T ثابت است و معادله (۴۰.۱۱) به صورت زیر در می‌آید

$$S_2 - S_1 = \frac{1}{T} \int_1^2 dQ = \frac{Q}{T} \quad \text{یا} \quad Q = T(S_2 - S_1) \quad (41.11)$$

فقط برای فرایندهای تکمیل

از این رو، بر حسب آنکه گرمای جذب یا دفع شود، تغییر $S_2 - S_1$ مثبت یا منفی خواهد بود زیرا T ثابت است. برای تبدیل برگشت پذیر بی دررو، چون $dQ = 0$ ، معادله (۴۰.۱۱) نتیجه زیر را به دست می‌دهد

$$S_2 - S_1 = 0 \quad \text{یا} \quad S = \text{const.} \quad (42.11)$$

بنابراین، تبدیلات برگشت پذیر بی دررو در آنتروپی ثابت صورت می‌گیرند و بهمین دلیل تک آنتروپیک نیز هستند. اما، توجه کنید که هر تبدیل برگشت ناپذیر بی دررو لزوماً تک آنتروپیک نخواهد بود. همچنین از معادله (۳۵.۱۱) داریم

$$Q = \int_1^2 T ds \quad (42.11)$$

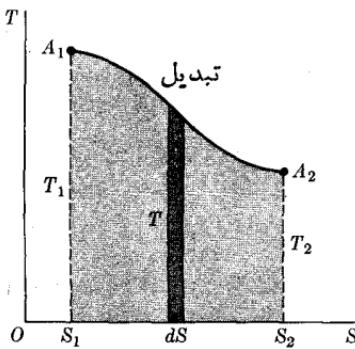
که گرمای جذب شده در انتقال از حالت ۱ به حالت ۲ در یک تبدیل برگشت پذیر را به دست می‌دهد. این انترال به تبدیل بخصوصی بستگی دارد. در واقع در نموداری که طول با دمای T و عرض با آنتروپی S متناظر است، تبدیل برگشت پذیر را می‌توان با خطی همچون شکل ۱۳.۱۱ نمایش داد. در این صورت Q برابر سطح زیرمنحنی از S_2 تا S_1 است. هرگاه تبدیل به صورت چرخه‌ای نظیر $A(B(2)(1))A$ باشد، (شکل ۱۴.۱۱)، در این صورت تغییر در آنتروپی مساوی با صفر است، $S_2 - S_1 = 0$ ، زیرا به حالت اولیه باز می‌گردیم و داریم

$$\Delta S = \oint \frac{dQ}{T} = 0 \quad (44.11)$$

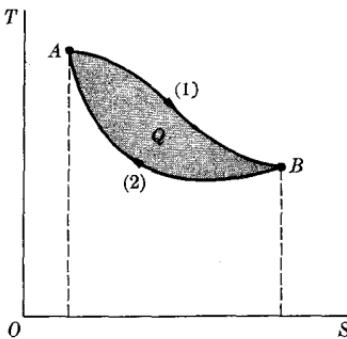
در حالی که گرمای خالص جذب شده به وسیله سیستم در چرخه برابر است با

$$Q = \oint T ds = (T, S) \quad \text{سطح داخل چرخه در مختصات}$$

$$= \text{کار انجام شده توسط سیستم در چرخه} \quad (45.11)$$



شکل ۱۳.۱۱ نمودار یک فرایند برگشت پذیر در صفحه T - S . گرمای جذب شده در حیین فرایند با ناحیه سایه دار مشخص شده است.



شکل ۱۴.۱۱ چرخه گرمای جذب شده به وسیله سیستم در طی چرخه ساعتگرد مساوی با ناحیه ای است که با چرخه در نمودار T - S محصور شده است.

در محاسبات ترمودینامیکی، این رابطه از اهمیت بسزایی برخوردار است. باید توجه داشت که همانند فشار، حجم، یا دما، آنتروپی نیز متغیری است که می‌تواند برای بیان یک فرایند به کار رود.

مثال ۷.۱۱ کارایی گرمایی ماشینی را که در یک چرخه کارنو کار می‌کند محاسبه کنید.

حل: چرخه کارنو چرخه‌ای است که از دو تبدیل تکدما و دوتبدیل بی‌درود تشکیل شده است.

بدون توجه به آنکه ماده کار چیست، این چرخه با مستطیل $ABCD$ در شکل ۱۵.۱۱ نمایش داده می‌شود که در آن AB و CD تبدیلات تکدما، و BC و DA تبدیلات بی‌دررو یا تک آنتروپیک هستند. این چرخه، همان طور که توسط پیکانها نشان داده شده است، به طریق ساعتگرد رسم شده است. دمای دوفرایند تکدما را با T_1 و T_2 نمایش می‌دهیم که در آن T_1 بزرگتر از T_2 است. در حین فرایند تکدما AB در دمای بالاتر T_1 ، آنتروپی افزایش می‌یابد و سیستم مقدار انرژی Q_1 جذب می‌کند؛ در خلال فرایند تکدما CD در دمای پایینتر T_2 آنتروپی کاهش می‌یابد و مقدار گرمای Q_2 دفع می‌شود. در حین دو تبدیل بی‌دررو، آنتروپی ثابت می‌ماند و گرمایی بامحیط اطراف مبادله نمی‌شود. بر طبق معادلات (۴۱.۱۱) و (۴۲.۱۱)، تغییرات در آنتروپی در حین هر تبدیل برابر است با

$$\text{تکدما، گرمای جذب شده} \quad \Delta S_{AB} = Q_1/T_1,$$

$$\text{بی‌دررو} \quad \Delta S_{BC} = 0,$$

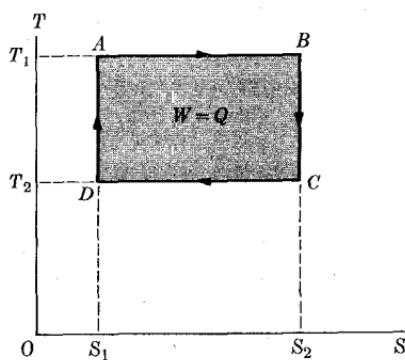
$$\text{تکدما، گرمای دفع شده} \quad \Delta S_{CD} = -Q_2/T_2,$$

$$\text{بی‌دررو} \quad \Delta S_{DA} = 0$$

تغییر خالص آنتروپی در چرخه مساوی صفر است و داریم

$$\Delta S_{\text{چرخه}} = \frac{Q_1}{T_1} - \frac{Q_2}{T_2} = 0 \quad \text{یا} \quad \frac{Q_1}{T_1} = \frac{Q_2}{T_2} \quad (۴۶.۱۱)$$

معادله بالا رابطه میان گرمای جذب و دفع شده و دمایهای متناظر را به دست می‌دهد. معادله (۴۶.۱۱) برای هر نوع ماده‌ای که چرخه کارنو را انجام می‌دهد، خواه گاز ایده‌آل باشد یا نباشد، صادق است زیرا هیچ فرض خاصی را درباره ساختار داخلی ماده در نظر نگرفته‌ایم. در مورد یک گاز، چرخه بایک سری از تراکمها و انبساطها همراه است.



شکل ۱۵.۱۱ چرخه کارنو در نمودار $T-S$.

گرمای خالص جذب شده بهوسیله سیستم در حین چرخه عبارت است از $Q = Q_1 - Q_2$ ، که همچنین با کار W انجام شده توسط سیستم در خلال چرخه مساوی است. بر طبق معادله (۴۵.۱۱) می‌توان نوشت

$$W = Q = ABCD = (T_1 - T_2)(S_2 - S_1).$$

از طرف دیگر

$$Q_1 = T_1 \Delta S_{AB} = T_1 (S_2 - S_1)$$

بنا بر این، کارایی یک ماشین گرمایی که طبق چرخه کارتون کار می‌کند (و در هر چرخه به صورت نسبت کار انجام شده به گرمای جذب شده در بالاترین دما تعریف می‌شود) برابر است با

$$E = \frac{W}{Q_1} = \frac{(T_1 - T_2)(S_2 - S_1)}{T_1(S_2 - S_1)} = \frac{T_1 - T_2}{T_1} \quad (47.11)$$

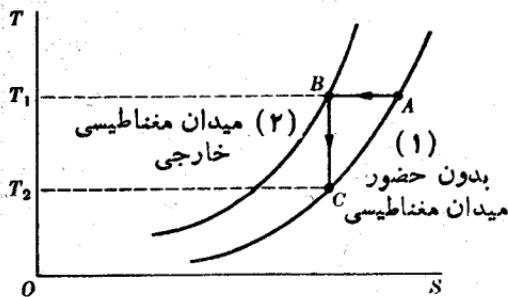
از این رو، مشاهده می‌شود که کارایی یک ماشین گرمایی که طبق چرخه کارنوی برگشت‌پذیر کار می‌کند، مستقل از ماده به کار رفته است و فقط به دو دمای کار بستگی دارد. این نتیجه عموماً به نام قضیه کارنوی معروف است.

همچنین معادله (۴۷.۱۱) نشان می‌دهد که دمای مطلق باید کمیت مشتبی باشد. زیرا اگر T_2 منفی بود، کارایی گرمایی بزرگتر از یک (یا بزرگتر از ۱۰۵ درصد) می‌شد که با پایستگی انرژی سازگار نیست. قضیه کارتون، علاوه بر اهمیت آن در طرح ماشینهای گرمایی، نشان می‌دهد که یک ماشین گرمایی برگشت‌پذیر می‌تواند به عنوان یک دماستخ به کار رود. برای این منظور لازم است که ماشین میان یک دمای استاندارد و دمایی که باید تعیین شود کار کند. با اندازه گیری کارایی ماشین و به کاربردن معادله (۴۷.۱۱) می‌توان دمای نامعلوم را بدست آورد.

مثال ۸.۱۱ سرد کردن با وامگناطش بی دررو را بررسی کنید.

حل: یکی از مهمترین روش‌های به کار رفته بسایر سرده کردن یک ماده تا دمای K^{-3} روشی است که وامگناطش بی ددد نام دارد. در اینجا فقط یک بحث کیفی را ارائه می‌دهیم و بدون داخل شدن در جزئیات دیاضی، ایده‌های فیزیکی را بررسی می‌کنیم.

آنتروپی هرماده با دما، کم و بیش مطابق آنچه در منحنی (۱) در شکل ۱۶.۱۱ نشان داده شده است، افزایش می‌یابد. هر گاه ماده پارامغناطیسی باشد و یک میدان مغناطیسی اعمال شود، این میدان با اثر نظم‌دهی خود باعث می‌شود که گشتاورهای مغناطیسی مولکولها در راستای میدان مغناطیسی سنتگیری کنند. همان‌طور که در منحنی (۲) در شکل ۱۶.۱۱ نشان داده شده است، این اثر باعث می‌شود که آنتروپی کاهش یابد، زیرا کنش میدان مغناطیسی از بی‌نظمی مولکولها می‌کاهد.



شکل ۱۶.۱۱ وامفناطاش بی دردو.

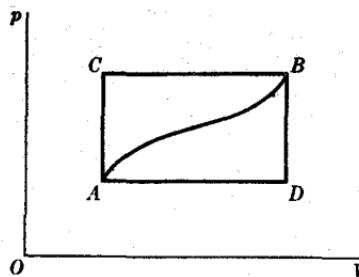
اکنون فرض کنید که ماده در آغاز، بدون حضور میدان مغناطیسی در حالت A قرار دارد و میدان مغناطیسی هم به طور تکدما اعمال می شود. در ماده تبدیل AB صورت می گیرد. سپس میدان مغناطیسی را به طور بی درزو قطع می کنیم. در این صورت اگر فرایند بر گشت پذیر باشد، آنروز بی تغییر نمی کند و در سیستم تبدیل BC صورت می گیرد که به نقطه C منحنی (۱) متناظر با دمای T_2 که خیلی کمتر از دمای او لیه T_1 است ختم می شود. هر گاه این فرایند چندین مرتبه تکرار شود، به دمای های خیلی پایین می توان دسترسی پیدا کرد.

مسائل

۱۰.۱۱ گازی از حجم $m^3 = 10^{-3} \times 5$ تا $m^3 = 10^{-3} \times 9$ انساط می یابد و این در حالی است که فشار آن در $atm = 20$ ثابت نگاه داشته می شود. چه مقدار انرژی باید به صورت گرمایش داده شود تا (الف) انرژی داخلی آن مقدار ثابتی باقی بماند؟ (ب) انرژی داخلی آن به اندازه مقدار کار خارجی انجام شده افزایش یابد؟ نتیجه را بر حسب کالری و ذول بیان کنید.

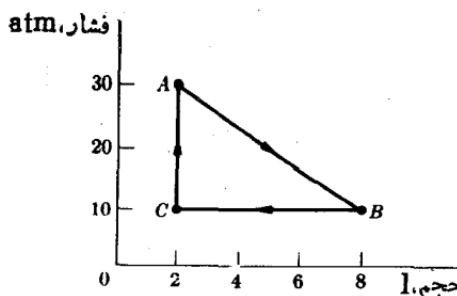
۱۰.۱۲ حجم گازی که در آغاز در فشار $atm = 4$ برای $m^3 = 10^{-2} \times 4$ است طبق رابطه $pV = \text{const}$ انساط می یابد. تحت چنین شرایطی، دما و در نتیجه انرژی داخلی گاز ثابت می ماند. هنگامی که حجم دو برابر شود، کار انجام شده و گرمای جذب شده را محاسبه کنید.

۱۰.۱۳ هنگامی که سیستمی در طول مسیر ACB از حالت A به حالت B آورده می شود (شکل ۱۶.۱۱)، $80 J$ گرمای جذب می کند و $30 J$ کار انجام می دهد. (الف) اگر کار انجام شده $J = 10$ باشد، در طول مسیر ADB چه مقدار گرمای سیستم جذب می شود؟ (ب) سیستم در مسیر منحنی از حالت B به حالت A باز گردانیده می شود. کار انجام شده روی سیستم برای $J = 25$ است. آیا سیستم گرمای جذب می کند یا از دست می دهد و چقدر؟ (ج) اگر $U_A = 0$ و $U_D = 40 J$ ، گرمای جذب شده در فرایندهای AD و AB را تعیین کنید.



شکل ۱۷.۱۱

۴.۱۱ گازی مطابق شکل ۱۸.۱۱ چرخه‌ای را طی می‌کند. این چرخه در هر دقيقه ۱۰۰ مرتبه تکرار می‌شود. توان حاصل را تعیین کنید. داده‌های مسئله عبارت اند از: در پ فشار $V = 2\text{ atm}$ و حجم $p = 30\text{ atm}$.



شکل ۱۸.۱۱

۵.۱۱ خطوط مر بوط به تبدیلات تک حجم یک گاز ایده‌آل را برای سه حجم متفاوت و خطوط مر بوط به تبدیلات تک فشار را در سه فشار متفاوت و تبدیلات تک‌دما را برای سه دمای متفاوت بر روی یک نمودار رسم کنید.

۶.۱۱ نشان دهید که کار انجام شده توسط یک گاز ایده‌آل در خلال یک انبساط تک‌دما برابر است با

$$W_T = NRT \ln \frac{V_2}{V_1} = NRT \ln \frac{P_1}{P_2}$$

در این فرایند چه مقدار گرمای جذب می‌شود؟ [داهنایی: از معادله (۱۶.۱۱) استفاده کنید.]

۷.۱۱ ظرفیت گرمایی، C_p ، اکثر مواد (بجز در دمای خیلی پایین) را می‌توان به نحو رضایت‌بخشی با فرمول تجربی زیر بیان کرد

$$C_p = a + bT - cT^{-1}$$

که در آن a , b , و c ثابت هستند و T دمای مطلق است. (الف) گرمایی مورد نیاز برای بالا بردن دمای یک مول از ماده از T_1 به T_2 در فشار ثابت را برحسب a , b , و c محاسبه کنید. (ب) ظرفیت گرمایی متوسط بین دماهای T_1 و T_2 را بدست آورید. (ج) هنگامی که C_p برحسب $\text{JK}^{-1}\text{mol}^{-1}$ بیان شود، مقادیر عددی ثابتها برای منیزیوم عبارت اند از: $300K \times 10^3 = 3 \times 10^8$, $a = 257$, $b = 150$, $c = 3.27$. ظرفیت گرمایی منیزیوم در $200K$ و ظرفیت گرمایی متوسط میان $200K$ و $400K$ را محاسبه کنید.

۸.۱۱ ضریب انبساط حجمی در فشار ثابت به صورت زیر

$$\beta = \left(\frac{1}{V} \right) \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_P$$

و مدول کپهای تکدما نیز به صورت زیر تعریف می‌شوند

$$\kappa = - \left(\frac{1}{V} \right) \left(\frac{\partial V}{\partial P} \right)_T$$

ثابت کنید

$$\left(\frac{\partial \beta}{\partial P} \right)_T = - \left(\frac{\partial \kappa}{\partial T} \right)_P$$

۹.۱۱ گازی مشکل از N مولکول در دمای T ، مخزنی به حجم V_1 را اشغال کرده و مخزن با یک دیواره برداشتنی از یک مخزن خالی به حجم V_2 جدا شده است. هنگامی که دیواره برداشته می‌شود گاز تمام حجم $V_1 + V_2$ را اشغال می‌کند. نشان دهید (الف) دمای گاز ثابت می‌ماند و (ب) تغییر در آنتروپی برابر است با $(1 + V_2/V_1) \Delta S = kN \ln(1 + V_2/V_1)$. (ج) ثابت کنید ΔS مثبت است.

۱۰.۱۱ دونمونه گاز متفاوت a و b را در نظر می‌گیریم که هردو در دمای یکسان T قرار دارند و به ترتیب از N_a و N_b مولکول تشکیل شده‌اند. این دو گاز دو مخزن مجاور به حجم‌های V_1 و V_2 را که با یک دیواره برداشتنی از یکدیگر جدا شده‌اند اشغال کرده‌اند هنگامی که دیواره برداشته می‌شود و دو گاز با یکدیگر مخلوط شوند، N_a مولکول از گاز a و N_b مولکول از گاز b مشترکاً حجم $V_1 + V_2$ را اشغال می‌کنند. نشان دهید (الف) دمای ثابت می‌ماند و (ب) تغییر در آنتروپی برابر است با

$$\Delta S = kN_a \ln(1 + V_2/V_1) + kN_b \ln(1 + V_1/V_2)$$

(ج) ثابت کنید ΔS مثبت است.

۱۱.۱۱ دو نمونه گاز یکسان در دمای یکسان T قرار دارند و به ترتیب از N_1 و N_2 مولکول تشکیل شده‌اند. این دو گاز دو مخزن مجاور به حجم‌های V_1 و V_2 را که با یک

دیواره برداشتنی از یکدیگر جدا شده‌اند اشغال کرده‌اند. هنگامی که دیواره برداشته می‌شود، گازی مشکل از $N_1 + N_2$ مولکول حجم $V_1 + V_2$ را اشغال می‌کنند. نشان دهید (الف) دما ثابت می‌ماند و (ب) تغییر در آنتروپی برابر است با

$$\Delta S = kN_1 \ln \left[\frac{(V_1 + V_2)N_1}{(N_1 + N_2)V_1} \right] + kN_2 \ln \left[\frac{(V_1 + V_2)N_2}{(N_1 + N_2)V_2} \right]$$

(ج) همچنین نشان دهید که اگر فشار هردو گاز در ابتدا یکسان بود تغییر در آنتروپی صفر می‌شد، چرا؟

۱۴۰۱۱ آزاد هلمهولتز به صورت $F = U - TS$ تعریف می‌شود. نشان دهید

$$F = -kNT \left[\ln \frac{Z}{N} + 1 \right]$$

R را برای یک گاز ایده‌آل به دست آورید. همچنین نشان دهید پارامتر α که در معادله (۱۱۰۱۰) تعریف شد، برابر است با $-F/kNT$.

۱۴۰۱۲ با توجه به سیستم بیان شده در مسئله ۳۳.۱۰ نشان دهید که (الف) ظرفیت گرمایی سیستم را می‌توان به صورت $C_v = C_{v, \text{tr}} + C_{v, \text{int}}$ و (ب) آنتروپی سیستم را به صورت $S = S_{\text{tr}} + S_{\text{int}}$ نوشت که در آن

$$S_{\text{tr}} = \frac{U_{\text{tr}}}{T} + kN \ln \frac{Z_{\text{tr}}}{N} + kN$$

$$S_{\text{int}} = \frac{U_{\text{int}}}{T} + kN \ln Z_{\text{int}}$$

و در محاسبه ظرفیت گرمایی یک گاز پارامغناطیسی واقع در میدان مغناطیسی با $S_{\text{mag}} = U_{\text{mag}}/T + kN \ln Z_{\text{mag}}$

۱۴۰۱۳ یک سیستم از ذراتی تشکیل شده است که درجهات آزادی داخلی آنها باحالتهای آنرژی $5, 4, 3, \dots, nE, \dots, 2E$ متناظر است و در آن n از صفر تا بینهایت تغییر می‌کند. آنتروپی و ظرفیت گرمایی ناشی از درجهات آزادی داخلی سیستم را به دست آورید. [اهمایی: مسائل ۱۳.۱۱ و ۱۴.۱۵ را بینید.]

۱۵۰۱۱ سیستمی از ذراتی تشکیل شده است که، علاوه بر انرژی جنبشی انتقالی ذرات، درنتیجه درجهات آزادی داخلی آنها، فقط می‌تواند در یکی از دو حالت انرژی $E = 0$ و

وجود داشته باشد. آنتروپی و ظرفیت گرمایی (در حجم ثابت) سیستم را که از درجات آزادی داخلی سیستم ناشی می‌شود، بر حسب تابعی از دمای سیستم به دست آورید. هردو کمیت را بر حسب تابعی از دمای مطلق سیستم رسم کنید. [داهنایی: مسئله ۱۳.۱۱ را بینمید.]. به کمک نتیجه به دست آمده، آنتروپی مغناطیسی و ظرفیت گرمایی مغناطیسی الکترونهای واقع در یک میدان مغناطیسی را محاسبه کنید.

۱۶.۱۱ سیستمی مشکل از N مولکول، هر کدام با تکانه زاویه‌ای θ و نسبت β زیر و مغناطیسی B ، در میدان مغناطیسی B قرار دارد. نشان دهید که آنتروپی ناشی از میدان مغناطیسی هنگام تعادل برابر است با

$$S_m = -kNjx \left[\left(1 + \frac{1}{4j} \right) \coth \left(j + \frac{1}{2} \right) x \right]$$

$$-\frac{1}{2j} \coth \frac{1}{2} x + \ln \frac{\sinh \left(j + \frac{1}{2} \right) x}{\sinh \frac{1}{2} x}$$

که در آن $x = g\mu_B B/kT$. همچنین ظرفیت گرمایی در حجم ثابت را محاسبه کنید.

۱۷.۱۱ سیستمی شامل N ذره است. ذرات فقط می‌توانند در یکی از دو حالت با انرژی $+E$ — قرار داشته باشند، و انرژی جنبشی انتقالی تدارند، هر گاه انرژی کل سیستم U باشد، نشان دهید که دمای مطلق از رابطه زیر به دست می‌آید

$$\frac{1}{T} = \frac{k}{2\varepsilon} \ln \frac{N-U/\varepsilon}{N+U/\varepsilon}$$

ثابت کنید اگر U منفی (مثبت) باشد دمای مطلق مثبت (منفی) خواهد بود. به عنوان مثال، این وضعیت در مردم مجموعه‌ای از ذرات (الکترونهای) با اسپین $1/2$ هنگامی به کار می‌رود که ذرات در میدان مغناطیسی قرار دارند و فقط انرژی برهم کنش اسپین-مدار در نظر گرفته می‌شود. [داهنایی: ابتدا نشان دهید

$$\ln P = N \ln 2 - \frac{1}{\varepsilon} (N+U/\varepsilon) \ln (N+U/\varepsilon)$$

$$-\frac{1}{\varepsilon} (N-U/\varepsilon) \ln (N-U/\varepsilon)$$

سپس $\ln P$ را بر حسب تابعی از U رسم کنید. توجه کنید که U از $N\epsilon$ تغییر می‌کند.]

۱۸.۱۱ اسپین موکولهای اکسیژن برابر ۱ است و در نتیجه اکسیژن یک گاز پارامغناطیسی است. تابع پارش اسپین اکسیژن را هنگامی که در میدان مغناطیسی B قرار می‌گیرد تعیین کنید. از روی، گشاور مغناطیسی متوسط، آنتروپی اسپین، و ظرفیت گرمایی در حجم ثابت ناشی از میدان مغناطیسی این گاز را به دست آورید.

۱۹.۱۱ نشان دهید که تغییر در آنتروپی ماده‌ای که در فشار ثابت به طور برگشت‌پذیر گرم می‌شود (با فرض اینکه گرمای ویژه ثابت می‌ماند) برابر است با

$$S_2 - S_1 = NC_p \ln \left(\frac{T_2}{T_1} \right)$$

نتیجه حاصل را برای یک کیلو گرم آب که از دمای معمولی (298 K) تا نقطه جوش آن (373 K) گرم می‌شود به کار بربند.

۲۰.۱۱ هنگامی که ماده‌ای تغییر فاز می‌دهد (مثلاً ذوب، تبخیر، تصحیح، وغیره، یا بر عکس)، گرمای در دمای ثابت جذب (یا آزاد) می‌شود. برای آب، گرمای ذوب برابر $1440 \text{ cal mol}^{-1}$ و گرمای تبخیر برابر $-7720 \text{ cal mol}^{-1}$ است. تغییر در آنتروپی یک مول آب را که به طور برگشت‌پذیر در فشار ثابت یک اتمسفر از 20°C تا 150°C گرم می‌شود محاسبه کنید. ظرفیت گرمایی یخ برابر $-95 \text{ cal K}^{-1}\text{mol}^{-1}$ و ظرفیت گرمایی بخار در فشار ثابت مساوی $-68 \text{ cal K}^{-1}\text{mol}^{-1}$ است.

۲۱.۱۱ هرگاه نی تابعی از متغیرهای x و y باشد در این صورت

$$d\xi = \left(\frac{\partial \xi}{\partial x} \right)_y dx + \left(\frac{\partial \xi}{\partial y} \right)_x dy$$

بنابراین از معادله (۳۷.۱۱) داریم

$$T = \left(\frac{\partial U}{\partial S} \right)_V$$

$$p = - \left(\frac{\partial U}{\partial V} \right)_S$$

با مشتق گیری از (الف) $F = U - TS$ ، (ب) $H = U + pV$ ، (ج) $G = U + pV - TS$ (که از آزاد هلمهولتز نام دارد)، و (د) $S = \frac{\partial H}{\partial T}$ (که از آزاد گیس نام دارد) عباراتی متناظر با روابط بالا را به دست آورید.

۲۲.۱۱ اگر $X = (\partial \xi / \partial x)_y$ یک دیفرانسیل کامل باشد به طوری که، $d\xi = X dx + Y dy$ و $(\partial y / \partial x)_\xi = (\partial Y / \partial x)_y$ خواهیم داشت. از روی توابع ترمودینامیکی $G = U + pV - TS$ ، $F = U - TS$ ، $H = U + pV$ و $(\Delta S)_{\text{روابطی}} = \Delta H - T\Delta S$ از نوع بیان شده را بنویسید. این روابط را روابط ماسکولامی نامند. [داهنایی: مسئله قبل را ببینید].

۲۳.۱۱ پاره‌ای از کمیتهای ترمودینامیکی با تعداد ذرات (یا با جرم سیستم) متناسب‌اند و برخی دیگر مستقل از تعداد ذرات‌اند. کمیتهای نوع اول را جمیع پذیر و نوع دوم را جمیع ناپذیر می‌گویند. تعیین کنید کدام یک از کمیات زیر جمیع پذیر و کدام یک جمیع ناپذیر هستند؟

$$U, W, Q, p, V, T, S, H, \left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_S,$$

$$\left(\frac{\partial H}{\partial S}\right)_p, C_p, C_v, F = U - TS \quad \text{و} \quad G = U + pV - TS$$

۲۴.۱۱ نشان دهید که $C_p - C_v = \beta^* TV / Nk$. [داهنایی: ابتدا dS را بر حسب dT و dV بیان کنید. سپس نشان دهید که

$$\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T + p = T \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V$$

برای تعریف β و α مسئله ۸.۱۱ را ببینید].

۲۵.۱۱ اگر p فشاری باشد که در آن، یک ماده در وضع تعادل و در دمای T در دو فاز وجود دارد و V_2 و V_1 حجم‌های یک مول از ماده در هر فاز باشند، نشان دهید که

$$L = T \left(\frac{dP}{dT} \right) (V_2 - V_1)$$

که در آن L گرمای مولی تغییر فاز است، یعنی گرمای جذب شده هنگامی که یک مول از یک فاز به فاز دیگر تبدیل می‌شود. این رابطه معادله کلاپیردن نام دارد. [داهنایی: از رابطه

$$\left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T = \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V$$

که در مسئله ۲۲.۱۱ به دست آمده است استفاده کنید].

۲۶.۱۱ در فشار ثابت، یک مول از یک گاز ایده‌آل در دمای 25°C و فشار ۱ atm ۱ گرم می‌شود تا اینکه حجم آن سه برابر می‌شود. (الف) ΔU ، (ب) ΔW ، (ج) ΔQ ، (د) ΔS

(ه) ΔF ، (و) ΔH را محاسبه کنید. (برای تعاریف F و G مسئله ۲۱۱۱ را بینیمید).

۲۷۰۱۱ تغییر در آنتروپی، انتالپی، و انرژی داخلی یک مول آب را هنگامی که در دمای 0°C و فشار ۱ atm ذوب می شود محاسبه کنید. چگالی یخ 10^3 kg m^{-3} و $9\times 10^3 \text{ cal mol}^{-1}$ است.

۲۸۰۱۱ (الف) یک کیلو گرم آب در دمای 0°C با یک جسم بزرگ که در دمای آن 100°C است در تماس قرار می گیرد. وقتی آب به دمای 100°C می رسد، تغییر در آنتروپی آب، جسم، و عالم چقدر است؟ (ب) هرگاه برای گرم کردن آب از 0°C تا 100°C ابتدا آن را در تماس با یک جسم بزرگ به دمای 50°C و سپس در تماس با یک جسم بزرگ به دمای 100°C قرار دهیم، تغییرات در آنتروپی آب و عالم چقدر خواهد بود؟ (ج) توضیح دهید که چگونه می توان آب را از 0°C تا 100°C گرم کرد بی آنکه تغییری در آنتروپی عالم ایجاد شود؟

۲۹۰۱۱ جسمی با ظرفیت گرمایی C_1 مول در دمای T_1 است، در تماس گرمایی با جسم دیگری به ظرفیت گرمایی C_2 قرار می گیرد که محتوی N_2 مول در دمای T_2 است. تنها فرایندی که می تواند روی دهد تبادل گرمایی است. آیا فرایند برگشت پذیر است یا برگشت ناپذیر؟ (الف) نشان دهید که وقتی تبادل گرمایی حاصل شود، دمای مشترک برابر است با

$$T = \frac{N_1 C_{p1} T_1 + N_2 C_{p2} T_2}{N_1 C_{p1} + N_2 C_{p2}}$$

ثابت کنید T دمایی بین T_1 و T_2 است. (ب) نشان دهید تغییر کل در آنتروپی برابر است با

$$\Delta S = N_1 C_{p1} \ln \frac{T}{T_1} + N_2 C_{p2} \ln \frac{T}{T_2}$$

همچنین ثابت کنید که ΔS مشت است. [راهنمایی: برای معادله آخر فرض کنید که $T_1 < T_2$ است به گونه ای که ترتیب سدهما عبارت است از $T_1 < T < T_2$. سپس کمیت $(N_2 C_{p2} \ln(T/T_1)) - (N_1 C_{p1} \ln(T/T_2))$ را به رابطه فوق برای ΔS اختافه و کم کنید.]

۳۰۰۱۱ فرض کنید که 100 g آب 100°C به داخل ظرف آلومینیومی 3 cm^3 کیلو گرمی که در دمای معمولی 25°C قرار دارد ریخته شود. پس از حصول تعادل گرمایی، تغییر در آنتروپی آلومینیوم، آب، و تمام سیستم را محاسبه کنید. آیا فرایند برگشت پذیر است یا برگشت ناپذیر؟

۳۱۰۱۱ مایعی به دمای T_1 با مقدار مساوی از همان مایع به دمای T_2 مخلوط می شود. از لحظه گرمایی سیستم عایق بندی شده است. نشان دهید تغییر آنتروپی عالم برابر است با

$$\Delta S = 2NC_p \ln \frac{T_1 + T_2}{2\sqrt{T_1 T_2}}$$

و ثابت کنید که الزاماً مثبت است.

۳۲.۱۱ هنگامی که یک مول بخار C در فشار ثابت ۱ atm در اثر تراکم تکدماً چگالیده می‌شود، ΔH ، ΔU ، Q ، W ، ΔS را محاسبه کنید. گرمای تبخیر آب 1 cal mol^{-1} و چگالی بخار در چنین شرایطی برابر 9720 kgm^{-3} است.

۳۳.۱۱ یک لیتر گاز ایده‌آل در دمای 300 K و فشار 15 atm به طور تکدماً منبسط می‌شود تا ینکه حجم آن به 10 L لیتر می‌رسد. Q ، W ، ΔH ، ΔU ، ΔS را محاسبه کنید.

۳۴.۱۱ یک مول نیتروبنزن $C_6H_5NO_2$ در دمای $210^\circ C$ و فشار ۱ atm تبخیر می‌شود. گرمای تبخیر مساوی $9730 \text{ cal mol}^{-1}$ است. مقادیر (الف) Q ، (ب) W ، (ج) ΔH ، (د) ΔU ، (ه) ΔF ، (و) ΔS و (ز) ΔG را محاسبه کنید.

۳۵.۱۱ چگالی انرژی E تابش جسم سیاه فقط تابعی از دماست (معادله ۳۵.۱). همچنین فشاری که تابش همسانگرد روی یک سطح کاملاً جاذب وارد می‌کند برای E $(1/3)$ است. با استفاده از معادله (۳۷.۱۱) نشان دهید که E با T^4 متناسب است که همان قانون استفان بولتzman است (مثال ۴.۱). [اهمیت: در معادله (۳۷.۱۱) بنویسید $U = EV$ و توجه کنید که $dE = (dE/dT)dT$. سپس از خواص یک دیفرانسیل کامل، همان‌طور که در مسئله ۲۱.۱ به کار رفت، استفاده کنید.]

۳۶.۱۱ نشان دهید برای چرخهٔ برگشت‌پذیری که در آن فقط کار انبساطی انجام می‌شود داریم

$$\oint \frac{dW}{p} = 0$$

به تشابه این معادله با معادله (۴۴.۱۱) توجه کنید.

مراجع

1. "The Microscopic Interpretation of Entropy," D. Frisch, *Am. J. Phys.*, 34, 1171 (1966).
2. "Irreversibility in Simple Systems," A. Hobson, *Am. J. Phys.*, 34, 411 (1966).
3. "A Hundred Years of Entropy," M. Dutta, *Physics Today*, January 1968, page 75.

4. "Concepts of Classical Thermodynamics," A.Buchdahl, *Am. J. Phys.*, 28, 196 (1960).
5. *Statistical Thermodynamics*, E. Schrödinger, Cambridge: Cambridge University Press, 1964, Chapters 3, 4, and 5.
6. *Statistical Physics*, G. Wannier. New York: John Wiley, 1966, Part I.
7. *Fundamentals of Statistical Thermodynamics*, R. Sonntag and G. Van Wylen, New York: John Wiley, 1966, Chapter 4.
8. *The Feynman Lectures on Physics, Volume I*, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands, Reading, Mass.: Addison-Wesley, 1963, Chapters 44, 45, and 46.
9. *A Source Book in Physics*, W. Magie, Cambridge, Mass.: Harvard University Press, page 220 (Carnot), page 228(Clausius), page 236 (Kelvin), page 262 (Boltzmann).

۱۲

خواص گرمایی گازها

- ۱۰۱۲ مقدمة
- ۲۰۱۲ معادلة حالت یک گاز ایده‌آل
- ۳۰۱۲ معادله حالت گازهای حقیقی
- ۴۰۱۲ خارفیت گرمایی یک گاز تک اتمی ایده‌آل
- ۵۰۱۲ خارفیتهای گرمایی یک گاز چند اتمی ایده‌آل
- ۶۰۱۲ اصل همپاری انرژی

۱.۱۲ مقدمه

در دو فصل قبل، خواص عمومی ماده به صورت کپهای، یعنی خواص مکانیکی، الکتریکی، گرمایی، و شیمیایی ماده یا اینووه عظیمی از آنها یا مولکولهارا بررسی نگردیدم. بررسی این خواص را می‌توانیم از دو جهت مخالفت ادامه بدھیم. بوسی نجوبی شامل اندازه گیریهای وسیع آزمایشگاهی و تنظیم جدول برای خواصی نظیر چگالی، گرمای ویژه، رسانش گرمایی والکتریکی، چسبندگی، مدولهای کشسانی، کشش سطحی، انبساط گرمایی، آهنگ واکنشهای شیمیایی وغیره و باستگی تجزیی این کمیتها به عوامل خارجی نظیر فشار و دما، میدانهای الکتریکی و مقناطیسی اعمال شده، وغیره است. این روش سنتی راکسانی به کار گرفته اند که عمدتاً به کسب اطلاعاتی درمورد این خواص برای کاربردهای خاصی علاقه مند بوده اند. روش دیگر بررسی نظری است که شامل ارزیابی خواص کپهای ماده بر حسب ساختار اتمی و مولکولی و بر حسب برهم کنشهای میان آنها و مولکولها است. با آنکه چنین برهم کنشهایی اساساً الکتر و مقناطیسی هستند، اما بعضی فرضهای ساده کننده که بیشتر ماهیت پذیره شناسی دارند (نظیر انرژی پتانسیل بین مولکولی مناسب و معقول) نیز در نظر گرفته می‌شوند. چون تعداد ذرات موجود در ماده فزون بر شمار است، بررسی نظری مستلزم به کار گیری روشهای آماری است.

در این فصل با حل چند مسئله نمونه که به خواص گرمایی گازها مربوط اند بررسی نظری را بیشتر توضیح می‌دهیم. بسط روشهای این فصل به حالاتی که دیگر ماده یا موضوعات خاص به رشته‌های مهندسی، شیمی-فیزیک، و فیزیک کاربردی مربوط است و در این کتاب انجام نمی‌شود.

۲.۱۲ معادله حالت یک گاز ایده‌آل

از میان تمام سیستمهای ذرات، گاز ایده‌آل ساده‌ترین سیستم است و در این بخش، معادله حالت آن را به دست می‌آوریم. در مثال ۱.۱۱ معادله (۳۹.۱۱) را به دست آورديم، یعنی

$$kN \frac{dZ}{Z} = \frac{\partial W}{T} + \frac{U}{T^2} dT \quad (1.12)$$

این معادله، تغییر در تابع پارش را به کار انجام شده توسط سیستم و تغییر دمای آن مربوط می‌کند. در مورد گاز، که در آن تنها کار عبارت است از کار انبساطی، داریم $dW = pdV$. ضمناً $d(\ln Z) = dZ/Z$. از این رو، می‌توان معادله (۱.۱۲) را به صورت زیر نوشت

$$kNd(\ln Z) = \frac{p dV}{T} + \frac{U dT}{T^2}$$

اگر دما ثابت باشد، $dT = 0$ ، و از حل را بسط فوق برای p خواهیم داشت

$$p = kNT \left[\frac{\partial(\ln Z)}{\partial V} \right]_T \quad (۲.۱۲)$$

که در آن شاخص پایین T معرف ثابت بودن دماس است. معادله (۲.۱۲) فشار یک سیستم را به دما، حجم، و ساختار داخلی آن (که با Z بیان می‌شود) مربوط می‌سازد. بنابراین، رابطه‌ای به صورت $f(p, V, T) = 0$ را به دست می‌دهد. بدین ترتیب می‌توان معادله (۲.۱۲) را معادله حالت سیستم نامید.

برای گاز ایده‌آل، تابع پارش با معادله (۴۰.۱۵) داده می‌شود

$$Z = \frac{V(2\pi mkT)^{3/2}}{h^3} \quad (۳.۱۲)$$

که با قراردادن در معادله (۲.۱۲) خواهیم داشت

$$p = \frac{kNT}{V} \quad (۴.۱۲)$$

معادله (۴.۱۲) معادله حالت یک گاز ایده‌آل است و گاهی به صورت زیر نوشته می‌شود

$$pV = kNT \quad (۵.۱۲)$$

و یا چون $N = N/N_A$ ، که در آن $R = kN_A = kN/N_A$ تعداد مولهای گاز و N_A عدد آوگادرو است، داریم

$$pV = NRT \quad (۶.۱۲)$$

این معادله را می‌توان به طرق (شايد مستقیمتر) دیگر نیز به دست آورد. در یک موردمی توان فشار گاز را با تحلیل تغییر در تکانه مولکولهای گاز هنگام برخور دشان با دیوارهای ظرف محاسبه کرد. در روش دیگر می‌توان با استفاده از قضیه ویریال نشان داد که معادله (۵.۱۲) فشار گاز را در هنگامی به دست می‌دهد که از نیروهای میان مولکولی صرفنظر شده است. این واقعیت که در تمام حالات نتیجه یکسانی حاصل می‌شود میان سازگاری این روشهاست.

نکاتی در مورد اندازه‌گیری دما در بخش ۴.۱۵ دمای یک سیستم ذرات را به انرژی متوسط هر ذره وابسته کردیم. در معادله (۴۱.۱۵) یعنی $E_{k, ave} = (3/2)kT$ رابطه میان دمای گاز ایده‌آل و انرژی جنبشی متوسط مولکولهای گاز را به صورت مشخصتری بیان کردیم. با این حال، اگرnon باید دو جنبه مهم را بررسی کنیم. اول اینکه، در معادله (۲۳.۱۰) دو کمیت جدید T (دمای مطلق) و \bar{v} (ثابت بولتزمن) را داخل کردیم و باید بینینیم که چگونه می‌توان آنها را

مستقل اندازه گیری کرد. دوم اینکه، تمام انسانها با مفهوم دما که همتنی بین تجربه حسی است و توسط احساس‌ها از سرد و گرم تعیین می‌شود، آشنا هستند. همگی عادت داریم که دما را بر حسب عددی اندازه گیری کنیم که توسط دستگاهی به نام دما‌سنج حاصل می‌شود. بنابراین باید تعريف آماری دما را به این تصور حسی مربوط کنیم.

گازی به جرم M را که شامل N مولکول است در نظر می‌گیریم. هر گاه از اثر نیروهای میان مولکولی صرفنظر کنیم، معادله حالت با رابطه (5.12) داده می‌شود، یعنی $V = kNT$. فرض کنید که گاز را با سیستم فیزیکی دیگری که بنا به فرض می‌تواند در دمای ثابتی باقی بماند به تعادل گرمایی هی رسانیم. این سیستم می‌تواند مخلوط آب و یخ واقع در وضع تعادل در فشار متقارن atm باشد. این وضعیت را نقطه انجماد معمولی آب می‌گویند. فشار و حجم گاز را در این دمای ثابت اندازه می‌گیریم و بهتر ترتیب مقادیر m و V را به دست می‌آوریم. سپس مقدار مناسب (ولی اختیاری) T را به دمای ثابت، که ضمناً دمای گاز نیز هست، اختصاص می‌دهیم. بنابراین می‌توانیم بنویسیم $V = kNT$. این رابطه به طور خودکار مقدار ثابت پولتزمن یعنی $V/NT = p$ را مشخص می‌سازد، زیرا با دانستن جرم هر مولکول می‌توان N را به دست آورد.

برای تعیین دمای گازی که فشار آن p و حجم آن V است می‌توان به کمک معادله $V = kNT$ و به کار بردن مقادیر استاندارد، ضریب kN را حذف کرد و رابطه زیر را نتیجه گرفت

$$T = T_0 \left(\frac{pV}{p_0 V_0} \right)$$

که T را بر حسب دمای مرجع استاندارد T_0 و دیگر کمیتهای قابل اندازه گیری به دست می‌دهد. بدین طریق، جرم گاز به یک دما‌سنج گازی تبدیل شده است. هر گاه حجم گاز در مقدار ثابتی براین با V نگهداشته شود، خواهیم داشت $T = T_0 (p/p_0)$. $T = T_0$ که هر بوط به یک دما‌سنج گازی حجم - ثابت است. البته بهمای گاز هی تسوان از مواد دیگری نظیر مایعات یا فلزات که ابعاد (حجم یا طول) آنها با دمای تغییر می‌کند به عنوان دما‌سنج استفاده کرد. در دما‌سنجها دیگر از رساناهای الکتریکی (نظیر سیمهای پلاتین) که مقاومتشان با دما تغییر می‌کند، استفاده می‌کنند. چون معادله حالت این مواد پیچیده‌تر است، در عمل این دما‌سنجها را نیز از روی دما‌سنج گازی مدرج می‌کنند. در این مورد، دما‌سنج فقط در نقاط درجه بندی با دما‌سنج گازی توانیق دارد. نظر به اینکه خاصیت انتخاب شده ممکن است به طور خطی با دمای گاز تغییر نکند این امکان وجود دارد که در دمای‌های میانی اختلاف مختصری حاصل شود.

مقدار T را می‌توان بر اساس دیدگاه‌های متفاوتی انتخاب کرد. مثلاً ممکن است فرایند دیگری را نظیر جوشیدن آب در فشار استاندارد $1 atm$ که نقطه جوش معمولی آب نام دارد، که وقوع آن در دمای مشخصی امکان پذیر است، برگزینیم. در این صورت می‌توان دمای این نقطه مرجع دو مرتبه واحد (یا درجه) در بالای T که به عنوان نقطه انجماد معمولی آب انتخاب شده است، در نظر گرفت. هر گاه m و V فشار و حجم گاز در این دمای جدید باشند، خواهیم

داشت: $(T_0 + 100) = kN(T_0 + p_0 V_0)$ اگر مقدار kN را از معادله $T_0 = kN(T_0 + p_0 V_0)$ به دست آوریم و آن را در معادله بالا قرار دهیم به نتیجه زیر هی رسمیم

$$T_0 = \frac{100 p_0 V_0}{(p_0 V_0 - p_0 V_0)}$$

که از آن می توان مقدار عددی T_0 را در این مقیاس اختیاری به دست آورد. در نتیجه این نوع آزمایش (وبسیاری آزمایشهای دیگر که در آنها از روش‌های مختلفی استفاده می‌شود) مقدار 15273 برای T_0 به دست می‌آید. هر واحد یک درجه کلوین نام دارد و با K نمایش داده می‌شود. امروزه ترجیح می‌دهند که، بنابراین تعریف، مقدار $15K = 273$ را به داده نمایند. این نقطه انجام معمولی آب نسبت دهنند. در این صورت، برای ثابت بولتزن مقدار $15273 - 23805 \times 10^{-1} K = 105$ به دست می‌آید.

باید توجه داشت که روش بالا برای اندازه گیری دما هبتنی بر تقریب گاز ایده‌آل است. هرگاه از گازهای مختلفی استفاده کنیم، نتایج حاصل یکسان نخواهد بود زیرا اثر نیروهای میان مولکولی، آن‌طور که در معادله (7.12) بخش بعد از آن خواهد شد، برای هر گاز متفاوت است. معمولاً از هیدروژن یا هلیوم استفاده می‌کنند. مطلوبترین وضع آن است که مقیاس دما مستقل از ماده‌ای باشد که به عنوان محیط اندازه گرفته به کار می‌رود این کار را می‌توان با استفاده از یک ماشین گرمایی پن گشت پذیر که در چرخه کار نوکار می‌کند انجام داد (مثال 7.11). در این صورت، کارایی ماشین مستقل از ماده به کار رفته در ماشین است و با معادله (7.11) یعنی رابطه $E = (T_1 - T_2)/T_1$ داده می‌شود. هرگاه به جای T_2 دمای استاندارد T_0 و به جای T_1 نیز دمای T را که می‌خواهیم اندازه گیری کنیم قرار دهیم، داریم

$$E = \frac{T - T_0}{T}$$

به این ترتیب اگر E را اندازه بگیریم T_0 به دست می‌آید. به طور تجربی معلوم شده است که برای یک ماشین گرمایی که میان نقاط معمولی جوش و انجام داد می‌کند، $E = 100/373$ است. هرگاه برای آن دو دمای $100 = T_0 - T$ درجه باشد، مجددآ خواهیم داشت $T_0 = 273 K$. دمایی که با استفاده از یک ماشین پن گشت پذیر به دست می‌آید دمای ترمودینامیکی نام دارد. این روش را کلوین پیشنهاد کرده است. کلوین و زول هر دو با انجام آزمایشها بین دقیق، دمای اندازه گیری شده توسط دماستیج هیدروژنی حجم ثابت را با دمای ترمودینامیکی مقایسه کردند.

۱۲ معادله حالت گازهای حقیقی

هنگامی که با گازهای حقیقی سروکار داریم، باید نیروهای میان مولکولی و بعد معین

مولکولهارا به حساب آوریم. نیروهای میان مولکولی برد خیلی کوتاهی دارند که با فاصله میان مولکولها به سرعت کاهش می‌یابد. بنابراین هرچه فشار یک گاز حقیقی به فشار گاز ایده‌آل، معادله (۷.۱۲)، نزدیکتر باشد حجم مولکولی یعنی V/N بزرگتر می‌شود. این موضوع اقتضا می‌کند که فشار گاز حقیقی را بر حسب یک سری از تسوانهای منفی V/N به صورت زیر بنویسیم

$$p = \frac{NRT}{V} + \frac{N^2 A}{V^2} + \frac{N^2 B}{V^3} + \frac{N^2 C}{V^4} + \dots \quad (7.12)$$

معادله بالا را می‌توان به عنوان معادله حالت یک گاز حقیقی در نظر گرفت. A, B, C, \dots کمیتهای مشخصه هر گاز هستند و دو مین، سومین، ... ضرایب ویریال نام دارند. این کمیتهای تابع دما هستند و به قدرت نیروهای میان مولکولی بستگی دارند. با اندازه گیری p در دمایا و حجمهای مختلف می‌توان ضرایب ویریال $(A(T), B(T), \dots)$ را به طور تجربی بدست آورد. ولی برای یافتن نشانی از همبستگی میان ضرایب ویریال و نیروهای میان مولکولی لازم است روابط نظری مشخصی را بدست آوریم. یک امکان این است که از قضیه ویریال، که در کتابهای درسی مکانیک^۱ اثبات آن می‌آید، استفاده کنیم. هنگامی که این قضیه برای یک گاز به کار می‌رود، به صورت زیر است.

$$pV = NRT + \frac{1}{3} \left(\sum_{\substack{\text{نام} \\ \text{زوجها}}} \mathbf{F}_{ij} \cdot \mathbf{r}_{ij} \right)_{ave} \quad (8.12)$$

که در آن \mathbf{F}_{ij} نیروی وارد از طرف مولکول i بر مولکول j بردار مکان مولکول j نسبت به مولکول i است و جمع زنی روی تمام زوج مولکولها انجام می‌شود. از مقایسه معادله (۸.۱۲) با معادله (۷.۱۲) خواهیم داشت

$$\frac{1}{3} \left(\sum_{\substack{\text{نام} \\ \text{زوجها}}} \mathbf{F}_{ij} \cdot \mathbf{r}_{ij} \right)_{ave} = N \left(\frac{NA}{V} + \frac{N^2 B}{V^2} + \frac{N^2 C}{V^3} + \dots \right) \quad (9.12)$$

که در اصل این امکان را به ما می‌دهد تا ضرایب ویریال A, B, C, \dots را به نیروهای میان مولکولی همبسته سازیم. همان‌طور که هم‌اکنون خواهیم دید، روش‌های مکانیک آماری محاسبه ساده‌تری را برای ضرایب ویریال به دست می‌دهند. با این حال، چون مکانیک آماری سیستمهای مشکل از ذرات برهم کنش کننده از مکانیک سیستمهای مشکل از ذرات غیر برهم کنش کننده اند که پیچیده‌تر است به ناچار بعضی از راههای استخراج روابط را حذف می‌کنیم.

در اینجا کمیت $Z^N/N!$ را که به قابچه پوزدگ سیستم ذرات غیر برهم

۱. مثلاً به جلد اول همین کتاب، بخش ۱۲.۹، مراجعه کنید.

کنش کننده معروف است معرفی می‌کنیم. در این صورت توجه کنید که

$$\ln Z = \ln \left(\frac{Z^N}{N!} \right) = N \ln Z - \ln N!$$

معادله حالت (۲۰.۱۲) را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$p = kT \left[\frac{\partial}{\partial V} (\ln Z) \right]_T \quad (۱۰.۱۲)$$

با استفاده از معادله (۳۰.۱۲)، برای گاز ایده‌آل داریم

$$Z = \frac{1}{N!} \left[\frac{V (2\pi mkT)^{3/2}}{\hbar^3} \right]^N \quad (۱۱.۱۲)$$

هنگامی که گازهای حقیقی را بررسی می‌کنیم و بنا بر این با مولکولهای برهمنش کننده سروکار داریم، ناچاریم روش‌های مکانیک آماری ارائه شده در فصل ۱۵ را بسط دهیم تا انرژی پتانسیل داخلی E_p تمام زوجها $\sum E_p$ را نیز در بر گیرد. در اینجا نمی‌توانیم در جزئیات ریاضی این بسط وارد شویم، کافی است متذکر شویم که در حالت یک گاز حقیقی، تابع پارش بزرگ نبوده باشد زیر خواهد بود

$$Z = \frac{1}{N!} \left[\frac{(2\pi mkT)^{3/2}}{\hbar^3} \right]^N \int \int \dots \int e^{-E_p/kT} dV_1 dV_2 \dots dV_N \quad (۱۲.۱۲)$$

تمام مولکولها

که در آن N انتگرال حجمی متناظر با یک برای هر مولکول است. این عبارت به ظاهر مشکل در واقع بسط خیلی ساده‌ای از تابع پارش برای یک گاز ایده‌آل است زیرا برای گاز ایده‌آل باید قرار دهیم $0 = E_p = 1 e^{-E_p/kT}$. بنا بر این انتگرال چندگانه بسالاً به صورت زیر در می‌آید

$$\int \int \dots \int dV_1 dV_2 \dots dV_N = V \cdot V \cdot V \dots = V^N \quad (۱۳.۱۲)$$

تمام مولکولها

زیرا هر مولکول می‌تواند در تمام حجم موجود یافت شود. در این صورت، معادله (۱۲.۱۲) به صورت زیر در می‌آید

$$Z = \frac{1}{N!} \left[\frac{(2\pi mkT)^{3/2}}{\hbar^3} \right]^N V^N = \frac{1}{N!} \left[\frac{V (2\pi mkT)^{3/2}}{\hbar^3} \right]^N$$

که با معادله (۱۱.۱۲) سازگار است.

حال با توجه به معادله (۱۲.۱۲)، انرژی پتانسیل را باید به صورت زیر بنویسیم

$$E_p = \sum_{\substack{\text{تمام} \\ \text{زوجها}}} E_{p_{ij}}$$

و نیز باید از رابطه معقولی برای E_p ، ارزی پتانسیل بین مولکولی استفاده کنیم. با دانستن ممکن است در اصل بتوان χ را برآورد کرد. با استفاده از معادله (۱۰.۱۲) می‌توان فشار p را به دست آورد و نتیجه را در توانهای معکوس حجم V بسط داد. بدین طریق می‌توان رابطه‌ای بین پتانسیل میان مولکولی $E_{p_{ij}}$ و ضرایب ویریال A و B و ... برقرار کرد. چون به طور تجربی می‌توان ضرایب ویریال A ، B ، ... را تعیین کرد، لذا راهنمای بسیار مفیدی برای بررسی شکل پتانسیل بین مولکولی $E_{p_{ij}}$ بر اساس نوعی روش آزمایش و خطای وجود دارد و به کمک آن می‌توان ضرایب ویریال صمیح را محاسبه کرد. در بقیه این بخش برخی از این روشها را از نظر خواهیم گذراند.

اکنون انتگرال چندگانه معادله (۱۰.۱۲) را در نظر می‌گیریم، یعنی

$$I = \int \int \dots \int e^{-E_p/kT} dV_1 dV_2 \dots dV_N$$

تمام مولکولها

که در آن جمع‌زنی $E_p = \sum_{\substack{\text{تمام} \\ \text{زوجها}}} E_{p_{ij}}$ شامل $N(N-1)/2$ جمله است که تعداد کل

زوجهای مختلف مولکولهاست. با توجه به رابطه زیر

$$e^{(x+y+z+\dots)} = e^x \cdot e^y \cdot e^z \dots$$

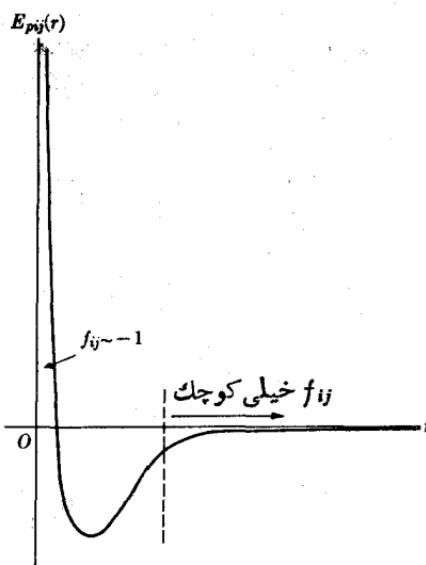
خواهیم داشت

$$e^{-E_p/kT} = \prod_{\substack{\text{تمام} \\ \text{زوجها}}} e^{-E_{p_{ij}}/kT}$$

که در آن نماد \prod به معنی حاصلضرب تمام جملات موجود است. ضمناً وقتی که خیلی کوچک است عامل نمایی عملاً مساوی با یک می‌شود. اما (جز وقتی که مولکولها نسبتاً به هم نزدیک‌اند)، به خاطر کوتاه بودن نیروهای میان مولکولی $E_{p_{ij}}$ خیلی کوچک است (شکل ۱۰.۱۲). از این‌رو با استفاده از بسط ... $-x + x^2/2 - 1 - e^{-x} = 1 + f_{ij}$ می‌توان نوشت

$$e^{-E_{p_{ij}}/kT} = 1 - \frac{E_{p_{ij}}}{kT} + \frac{1}{2} \left(\frac{E_{p_{ij}}}{kT} \right)^2 \dots = 1 + f_{ij} \quad (۱۰.۱۲)$$

و کمیت f_{ij} خیلی کوچک خواهد بود مگر وقتی که دو مولکول خیلی به هم نزدیک باشند. بنابراین



شکل ۱۰۱۲ انرژی بتناسیل میان مولکولی.

$$e^{-E_p/kT} = \prod_{\substack{\text{تمام} \\ \text{زوجها}}} (1 + f_{ij}) = 1 + \sum_{\substack{\text{تمام} \\ \text{زوجها}}} f_{ij} + \dots$$

جملات حذف شده شامل حاصلضربهای $2, 3, \dots, N$ هستند و از آنها صرفنظر می‌کنیم، اگرچه، در یک نظریه دقیقتر باشد آنها را در نظر بگیریم. با چنین تقریبی می‌توان انتگرال I را به صورت زیر نوشت

$$I = \int \int \dots \int \left(1 + \sum_{\substack{\text{تمام} \\ \text{زوجها}}} f_{ij} + \dots \right) dV_1 dV_2 \dots dV_N$$

جمله‌ای عامل ۱ است پس از انتگرالگیری مقدار V^N را به دست می‌دهد که با نتیجه قبیل برای گاز ایده‌آل در معادله (۱۰.۱۲) توافق دارد. در این صورت جملات بعدی سهم نیروهای میان مولکولی اند. جملات $\frac{1}{2}N(N-1)$ همگی مشابه یکدیگرند، زیرا f_{ij} برای تمام زوج مولکولهای یکسان است. اذاین رو، می‌توان سهم آنها را به صورت زیر نوشت

$$\frac{1}{2}N(N-1)V^{N-2} \int \int f_{12} dV_1 dV_2 \quad (10.12)$$

که در آن زوج مولکولهای ۱ و ۲ را انتخاب کرده‌ایم و عامل V^{N-2} از انتگرال حجمی

برای $2 - N$ مولکول باقیمانده نتیجه شده است. برای محاسبه انتگرال دوگانه می‌توان ابتدا مبدأ مختصات را بر مولکول ۱ منطبق گرفت و انتگرال را روی dV_2 انجام داد (شکل ۲۰۱۲). هرگاه فاصله ۱ و ۲ را با r نمایش دهیم، خواهیم داشت

$$\int_1 \int_2 f_{12}(r) dV_1 dV_2 = \int_1 \left\{ \int_2 f_{12}(r) 4\pi r^2 dr \right\} dV_1$$

که در آن، به دلیل تقارن کروی مسئله برای عنصر حجم از رابطه $dV_2 = 4\pi r^2 dr$ استفاده شده است، انتگرال زیر

$$\beta = \int_0^\infty f_{12}(r) 4\pi r^2 dr \quad (16.12)$$

مستقل از مکان مولکول ۱ است (مادام که به دیوارهای مخزن نزدیک نباشد) و بنابراین

$$\int_1 \int_2 f_{12}(r) dV_1 dV_2 = \int_1 \beta dV_1 = \beta \int_1 dV_1 = \beta V$$

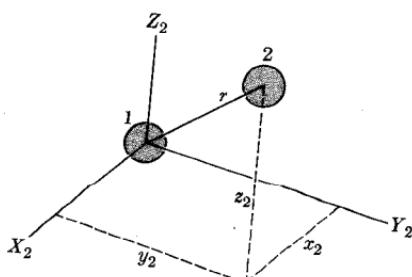
وقتی N خیلی بزرگ است، می‌توان با تقریب معتبری $\frac{N}{2}$ را به جای $N(N-1)/2$ قرار دارد که در این صورت معادله (۱۵.۱۲) به صورت $N^2 V^{N-1} \beta / 2$ درمی‌آید و بنابراین انتگرال I را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$I = V^N + \frac{1}{2} N^2 V^{N-1} \beta = V^N \left(1 + \frac{N^2 \beta}{2V} \right)$$

اما اگر در بسط $e^{-E_p/kT}$ جملات بعدی رانیز به حساب آوریم، برای I نتیجه زیر به دست خواهد آمد

$$I = V^N \left(1 + \frac{N \beta}{2V} \right)^N$$

نتیجه قبل درست همان دو جمله اول در بسط دو جمله‌ای رابطه بالاست. در این صورت



شکل ۲۰۱۲

تابع پارش بزرگ گاز حقیقی، معادله (۱۲.۱۲)، تا اولین مرتبه تقریب با رابطه زیر داده می‌شود

$$\mathcal{Z} = \frac{1}{N!} \left[\frac{V(2\pi mkT)^{3/2}}{\hbar^3} \right]^N \left(1 + \frac{N\beta}{2V} \right)^N \quad (12.12)$$

برای یک گاز حقیقی این رابطه را باید با معادله (۱۱.۱۲) مقایسه کرد. آخرین عامل در معادله (۱۲.۱۲) سهم نیروهای میانمولکوی است که به تابع پارش بزرگ افزوده شده است. اکنون برای بدست آوردن معادله حالت یک گاز حقیقی از معادله (۱۰.۱۲) استفاده می‌کنیم. از رابطه (۱۷.۱۲) برای \mathcal{Z} داریم

$$\ln \mathcal{Z} = N \ln V + N \ln \left(1 + \frac{N\beta}{2V} \right) + F(T)$$

که در آن بقیه جملاتی را که ثابتند و یا به دما بستگی دارند و در معادله (۱۰.۱۲) بر مشتق تأثیری ندارند به صورت $F(T)$ نوشته ایم. اکنون با فرض اینکه $x \equiv N\beta/2V$ در مقایسه با ۱ کوچک است، جمله دوم را با استفاده از $\ln(1+x) \approx x$ به طور تقریبی می‌نویسیم (در فشار-دمای متعارف مقدار $N\beta/2V$ از مرتبه 10^{-4} است). از این رو

$$\ln \mathcal{Z} = N \ln V + \frac{N^\gamma \beta}{2V} + F(T)$$

بنابراین

$$\left[\frac{\partial}{\partial V} (\ln \mathcal{Z}) \right]_T = \frac{N}{V} - \frac{N^\gamma \beta}{2V^\gamma}$$

با قراردادن در معادله (۱۰.۱۲) خواهیم داشت

$$p = kT \left[\frac{N}{V} - \frac{N^\gamma \beta}{2V^\gamma} \right] = \frac{kNT}{V} - \frac{kTN^\gamma \beta}{2V^\gamma}$$

ولی با توجه به $R = kN_A$ و $N = NN_A$ می‌توان نوشت

$$p = \frac{NRT}{V} - \frac{N^\gamma RT N_A \beta}{2V^\gamma} \quad (18.12)$$

که معادله حالت برای گاز حقیقی است و در تقریب اولیه به صورت قضیه ویریال بیان شده است. توجه داشته باشید که در معادله (۱۸.۱۲) فقط دو جمله به دست آورده ایم. این در اثر نوع تقریبی است که در محاسبه \mathcal{Z} به کار برده ایم. هنگامی که این جملات را به حساب آوردیم بسط کامل ویریال نتیجه می‌شود. از مقایسه معادله (۱۸.۱۲) با معادله (۷.۱۲) ملاحظه

می‌کنیم که دومین ضریب ویریال در این تقریب برابر است با

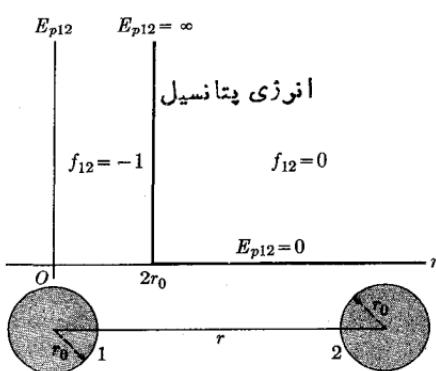
$$A(T) = -\frac{1}{4} RT N_A \beta \quad (19.12)$$

که مستقیماً برهم‌کنش میان مولکولی (که با β مشخص شده است) و ضریب ویریال ($A(T)$ را) (که از طریق تجربی تعیین می‌شود) به یکدیگر مر بوط می‌کند. این همان ارتباط بین برهم‌کنش میان مولکولی و ضرایب ویریال است که قبلاً مذکور شدیم.

پیش از این این بحث را دنبال نمی‌کنیم. آنچه گفته شد برای نشان‌دادن روش برخورد بامسئله مر بوط به معادله حالت یک گاز حقیقی، و به طور کلی هرسیستم مشکل از مولکولهای برهم‌کنش کننده، کافی است. بحث مر بوط به مایعات و جامدات پیچیده‌تر است و در این کتاب نمی‌آید.

مثال ۱۹.۱۲ دومین ضریب ویریال را برای گازی که از کرات سخت غیربرهم‌کنش کننده به شعاع r تشکیل شده است محاسبه کنید.

حل: این تقریباً یک گاز حقیقی «غیرواقعی» است زیرا مادام که فاصله مراکز مولکولها برابر $2r_0$ است، هیچ نیروی میان مولکولی وجود ندارد و پس از آن نیز یک نیروی دافعه قوی وارد عمل می‌شود. از این رو، انرژی پتانسیل میان مولکولی به ازای $r > 2r_0$ برابر $E_{p12} = 0$ و به ازای $r < 2r_0$ برابر $E_{p12} = \infty$ است که به $f_{12} = 0$ به ازای $r > 2r_0$ و $f_{12} = -1$ به ازای $r < 2r_0$ منجر می‌شود. این پتانسیل که معمولاً پتانسیل «سخت-مغز» نام دارد در شکل (۳۰.۱۲) نشان داده شده است. این پتانسیل به این دلیل انرژی پتانسیل



شکل ۳۰.۱۲ انرژی پتانسیل میان مولکولی سخت-مغز. در هیچ فاصله‌ای نیروی جاذبه وجود ندارد

غیرواقعی نام دارد که نمی‌تواند چگالش تولید کند زیرا کمینه‌ندارد و بنابراین فاصله‌جدایی پایداری میان مولکولها موجود نیست. اما، مدل ساده‌ای به دست می‌دهد که به کمک آن می‌توان بدون به کار بردن پیچیدگیهای غیرضروری ریاضی، ایده‌های فیزیکی را بررسی کرد. با قراردادن مقادیر f_{12} در معادله (۱۶.۱۲) خواهیم داشت

$$\beta = \int_0^{2r_0} (-1)^{4\pi r^4} dr = -\frac{4}{3}\pi(2r_0)^3 = -\frac{32\pi r_0^3}{3}$$

با قراردادن این مقدار در معادله (۱۹.۱۲)، دومین ضریب ویرایل به صورت زیر در می‌آید

$$A = RT N_A \left(\frac{16\pi r_0^7}{3} \right) = RTb$$

که در آن $(16\pi r_0^3/3) = b$ چهار برابر حجم مولکولهای موجود در یک مول است. بنابراین، در تقریب اول، معادله حالت گاز مشکل از کرات سخت به صورت زیر خواهد بود

$$p = \frac{NRT}{V} + \frac{N^2 RTb}{V^2}$$

مثال ۲۰.۱۲ نتایج مثال قبل را در مورد حالتی به کار ببرید که در آن نیروهای میان مولکولی از نوع نیری جاذبه ولی خیلی ضعیف‌اند، بجز به ازای $2r_0$ که در آن نیری دافعه خیلی قوی وارد عمل می‌شود و مولکولهای را به کرات تقریباً سخت نفوذناپذیری تبدیل می‌کنند.

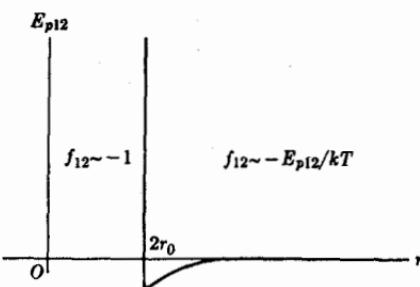
حل: به عنوان یک تعمیم منطقی از محاسبه انجام شده در مثال قبل، می‌توان به ازای $> 2r_0$ نیروهای میان مولکولی نسبتاً ضعیف ولی جاذبه‌ای را در نظر بگیریم (شکل ۴.۱۲). در این صورت می‌توانیم بحث موردنظر را با فرض $-f_{12} = E_{p12}/kT$ به ازای $< 2r_0$ به ادامه دهیم. هرگاه E_{p12}/kT در مقایسه با واحد کوچک باشد از معادله (۱۶.۱۲) به ازای $> 2r_0$ می‌توان نوشت: $-E_{p12}/kT = f_{12}$ بنابراین معادله (۱۶.۱۲) نتیجه‌زیر را به دست می‌دهد

$$\beta = \int_0^{2r_0} (-1)^{4\pi r^4} dr + \int_{2r_0}^{\infty} (-E_{p12}/kT)^{4\pi r^4} dr = -\frac{32\pi r_0^3}{3} + \frac{\alpha}{kT}$$

که در آن کمیت

$$\alpha = \int_{2r_0}^{\infty} (-E_{p12})^{4\pi r^4} dr$$

کمیتی است مثبت زیرا به ازای $> 2r_0$ E_{p12} منفی است (شکل ۴.۱۲). با قراردادن



شکل ۴۰۱۲ انرژی بین نسیل میان مولکولی با یک متن سخت و جاذبه ضعیف در فواصل بزرگتر.

این مقدار در معادله (۱۹.۱۲)، واستفاده از تعریفی که قبلاً برای b به کار بردهیم و قرار گرفتن $a = N^2\alpha/2$ برای دو میان ضربی و برای خواهیم داشت $A = RTb - a$. در این صورت به کمک معادله (۷.۱۲)، معادله حالت در اولین تقریب به صورت زیر خواهد بود

$$p = \frac{NRT}{V} + \frac{N^2(RTb - a)}{V^2} + \dots \quad (۲۰.۱۲)$$

این معادله با دقت نسبتاً خوبی در مورد بسیاری از گازهای حقیقی صادق است، مخصوصاً وقتی که مقادیر N/V بزرگ باشند. ضربی a و b را ثابت‌های وان‌دوالس می‌نامند. این ثابت‌ها در جدول ۱۰.۱۲ برای چند گاز حقیقی داده شده‌اند

۴۰.۱۲ ظرفیت گرمایی یک گاز تک اتمی ایده‌آل

در بخش ۷.۱۱ ظرفیتهای گرمایی یک ماده در حجم و فشار ثابت را به صورت زیر تعریف کردیم

$$C_V = \frac{1}{N} \left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_V, \quad C_P = \frac{1}{N} \left(\frac{\partial H}{\partial T} \right)_P \quad (۲۱.۱۲)$$

که در آن $H = U + pV$ ماده است. محاسبه نظری ظرفیتهای گرمایی هر ماده، علاوه بر آنکه در برخی محاسبات عملی به عنوان ضربی مهم است، وسیله‌ای را فراهم می‌کند که به کمک آن بتوان صحت مدل انتخاب شده جهت بیان ماده را مورد بررسی قرار گیرد. در این بخش، ظرفیتهای گرمایی یک گاز ایده‌آل را محاسبه می‌کنیم و از مقایسه آنها با مقادیر تجربی برای گازهای حقیقی، می‌توانیم نتیجه پذیریم که مدل گاز ایده‌آل تا چه اندازه یک تقریب خوب به شمار می‌آید.

جدول ۱۰۱۲ نابتها و اندروالس.

ماده	$N \text{ mol}^{-1}$	a بر حسب $\text{N m}^4 \text{kg}^{-2} \text{mol}^{-2}$	b بر حسب $\text{m}^3 \text{kg}^{-1} \text{mol}^{-1}$
هليوم	3.5446×10^3	3.5446×10^3	۰.۰۵۲۴۷۰
هيدروژن	۲۴۵۶۸	۲۴۵۶۸	۰.۰۵۲۶۶۱
نيون	۲۱۵۲۸	۲۱۵۲۸	۰.۰۵۱۷۰۹
نيتروژن	۱۴۰۵۴	۱۴۰۵۴	۰.۰۵۳۹۱۳
اكسيشن	۱۳۷۵۴	۱۳۷۵۴	۰.۰۵۳۱۸۳
آمونياك	۴۲۱۵۲	۴۲۱۵۲	۰.۰۵۳۷۰۷
كربن دی اكسید	۳۶۲۵۸	۳۶۲۵۸	۰.۰۵۴۲۶۷
سولفور دی اكسید	۶۷۸۵۱	۶۷۸۵۱	۰.۰۵۵۶۴۶
آب	۵۵۱۵۹	۵۵۱۵۹	۰.۰۵۳۰۴۹

ابدا يك گاز تک اتمی ایده‌آل را درنظر می‌گيريم. انرژی داخلي چنین گازی فقط انرژی جنبشی انتقالی است و با رابطه $(NRT) = U = \frac{3}{2}RT$ داده می‌شود. با استفاده از معادله (۲۱.۱۲) خواهیم داشت

$$C_V = \frac{3}{4}R = ۱۲۰۴۷۱۵ \text{ J mol}^{-1} \text{ K}^{-1} \\ = ۲۹۹۸۰۷ \text{ cal mol}^{-1} {}^\circ\text{C}^{-1} \quad (۲۲.۱۲)$$

بادرنظر گرفتن معادله (۲۱.۱۲)، برای انتالپی يك گاز ایده‌آل داريم

$$H = U + pV = \frac{5}{4}NRT$$

از اين دو، از معادله (۲۱.۱۲) نتيجه زير به دست می‌آيد

$$C_p = \frac{5}{4}R = ۲۰۰۷۸۵۸ \text{ J mol}^{-1} \text{ K}^{-1} \\ = ۴۹۶۷۸ \text{ cal mol}^{-1} {}^\circ\text{C}^{-1} \quad (۲۳.۱۲)$$

بنا بر اين تمام گازها تک اتمی ایده‌آل ظرفیتهای گرمایی يکسان دارند که مستقل از ساختار

اهمه است. از نتایج بالا رابطه زیر را به دست می آوریم

$$C_p - C_v = R \quad (24.12)$$

یعنی C_p به اندازه مقدار R بزرگتر است. دلیل این امر آن است که C_v فقط به تغییر در انرژی داخلی مربوط است درحالی که C_p علاوه بر آن، وقتی که در فشار ثابت دمای گاز یک درجه افزایش می یابد، کار انساطی گاز را نیز شامل می شود. به آسانی می توان نشان داد که این کار دقیقاً مساوی با R است. هر گاه فشار گاز ثابت باشد، $p dV = NR dT$ ، و دما یک درجه افزایش یابد، کار انجام شده برابر است با

$$W_p = \int p dV = \int_{T_1}^{T+1} NR dT = NR$$

به این ترتیب کاری که گاز بر روی یک مول انجام می دهد مساوی با R است. به کمک این استدلال مشاهده می کنیم که معادله (24.12) برای تمام گازهای ایده‌آل، خواه یک اتمی، خواه غیر آن، معتبر است.

رابطه دیگری که میان ظرفیتهای گرمایی یک گاز تک اتمی ایده‌آل برقرار است چنین است

$$\gamma = \frac{C_p}{C_v} = \frac{5}{3} = 1.667 \quad (25.12)$$

همان‌طور که در جدول ۳.۱۲ (در انتهای این فصل) نشان داده شده است تقریباً اکثر گازهای تک اتمی از این رابطه پیروی می کنند.

مثال ۳.۱۲ معادله حالت یک گاز ایده‌آل را بر حسب فشار، حجم، و آنتروپی به دست آورید.

حل: چون آنتروپی خاصیتی از حالت یک گاز است، آن را می توان به عنوان متغیری برای تعریف حالت یک گاز، به همان طریقی که از فشار، حجم، یا دما استفاده می شود، به کار برد. از معادله حالت، $pV = NRT$ داریم

$$\ln p + \ln V = \ln N + \ln R + \ln T.$$

بعد از مشتقگیری خواهیم داشت

$$\frac{dp}{p} + \frac{dV}{V} = \frac{dT}{T} \quad (26.12)$$

در مورد یک گاز ایده‌آل، که در آن انرژی داخلی فقط به دما بستگی دارد، داریم $dU = NC_v dT$. بنابراین قانون اول ترمودینامیک یعنی معادله (۳۷.۱۱)،

$$dU = T dS - p dV$$

$$NC_V dT = T dS - p dV$$

که از آن (با تقسیم کردن بر T و استفاده از معادله حالت) خواهیم داشت

$$NC_V \frac{dT}{T} = dS - NR \frac{dV}{V} \quad (27.12)$$

از حذف dT/T بین معادلات (۲۶.۱۲) و (۲۷.۱۲) و با استفاده از رابطه $C_p - C_V = R$ به دست می‌آوریم

$$\frac{dp}{p} + \gamma \frac{dV}{V} = \frac{dS}{NC_V}$$

که در آن $C_p/C_V = \gamma$. با انتگرالگیری نتیجه زیر حاصل می‌شود

$$\ln p + \gamma \ln V = \frac{S}{NC_V} + \ln (\text{const.})$$

با

$$pV^\gamma = (\text{const.}) e^{S/NC_V} \quad (28.12)$$

که معادله حالت یک گاز ایده‌آل بر حسب p ، V ، و S است. هرگاه تبدیل به دررو و برگشت پذیر باشد (یعنی اگر تک آنتروپیک باشد)، معادله به صورت زیر درمی‌آید

$$pV^\gamma = \text{const.} \quad (29.12)$$

در فرایندهایی که شامل گازهاست، این معادله کاربردهای فراوانی دارد.

۵.۱۲ ظرفیتهاي گرمایي یك گاز چنداتمی ايده‌آل

هنگامی که گاز ایده‌آل تک اتمی نیست، در محاسبه ظرفیتهاي گرمایي باید ساختار مولکولها را نیز به حساب آوریم. انرژی یک مولکول چنداتمی از سه جمله تشکیل شده است که عبارت اند از انرژی انتقالی، انرژی چرخشی، و انرژی ارتعاشی. یعنی^۱

$$E_{\text{mol}} = E_{\text{tr}} + E_{\text{rot}} + E_{\text{vib}} \quad (30.12)$$

۱. برای سهولت فرض می‌کنیم که این سه انرژی جمع‌بندیند. با این حال اگر بخواهیم دقیقتر صحبت کنیم باید پنکوکیم که در هیان انرژیهای چرخشی و ارتعاشی، بعضی جملات به صورت حاصلضرب نیز وجود دارند.

از انرژی الکترونی مولکولها صرفنظر می‌کنیم زیرا به ندرت در برانگیختگی گرمایی گاز شرکت می‌کند. برانگیختگی الکترونی مستلزم مقداری انرژی حداقل حدود 15 eV است. این انرژی تقریباً 40 برابر بزرگتر از میانگین انرژی جنبشی گرمایی در دمای معمولی (298 K) است، و بنابراین، به دمایی از مرتبه 15°C نیاز خواهیم داشت تا عدد قابل توجهی از مولکولها در حالت‌های الکترونی برانگیخته به وجود آیند (مثال 4.0×10^{10}).

البته در چنین دمای‌ای، اکثر مولکولهای گاز در اثر برخورد شکسته می‌شوند.

از طرف دیگر، انرژی جنبشی چرخشی مولکولهای چنداتمی از مرتبه $45\text{ eV} - 15\text{ eV}$ است و بنابراین حتی در دمای‌ای که در مقایسه با دمای معمولی پایین هستند نیز مولکولها به آسانی می‌تسوینند به ترازهای چرخشی برانگیخته انتقال یابند. انرژیهای ارتعاشی در گستره $10^{-3}\text{ eV} - 10^{-1}\text{ eV}$ تا 10^0 eV قرار دارند ولذا در دمای معمولی، مولکولها ممکن است در چند حالات ارتعاشی برانگیخته پاییتر دیده شوند.

برای محاسبه تأثیر حرکات داخلی بر ظرفیت گرمایی یک گاز چند اتمی، باید ابتدا (با استفاده از روش‌های آماری) توزیع مولکولهای گاز در میان حالت‌های چرخشی و ارتعاشی را پیدا کنیم. در اینجا ساده‌ترین حالت که یک گاز دو اتمی است را در نظر می‌گیریم. طبق معادله (۱۲.۵) انرژی جنبشی چرخشی مولکولهای دو اتمی برابر است با

$$E_{\text{rot}} = \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2I}$$

که در آن I گشتاور لختی مولکول نسبت به محور عمودی است که از مرکز جرم می‌گذرد و I تکانه زاویه‌ای مولکول نسبت به مرکز جرم است. همان‌طور که در بخش ۷.۵ گفته شد، تکانه زاویه‌ای می‌تواند $1 + 2I$ مستغیری متفاوت با انرژی یکسان داشته باشد، به گونه‌ای که ضریب \pm به کار رفته در معادله (۲۳.۱۰) مساوی با $1 + 2I$ است. بنابراین، هنگامی که از آمار ماسکول-بولتزمن استفاده می‌کنیم توزیع تعادل مولکولها میان حالت‌های چرخشی دسترس پذیر عبارت است از

$$n_{\text{rot}} = \frac{N}{Z_{\text{rot}}} (2I+1) e^{-\hbar^2 l(l+1)/2IkT} = \frac{N}{Z_{\text{rot}}} (2I+1) e^{-l(l+1)\Theta_r/T} \quad (31.12)$$

که در آن $k = \hbar^2 / 2Ik$ دمای مشخصه چرخش است. در جدول ۲۰.۱۲ مقادیر Θ_r برای چند گاز دواتمی داده شده است. با توجه به این جدول مشاهده می‌کنیم که حتی برای هیدروژن نیز این مقادیر در مقایسه با دمای معمولی بسیار کوچک‌اند. در شکل ۵.۱۲ مقادیر n_{rot} برای سه مقدار T/Θ_r نشان داده شده است. با افزایش T تعداد مولکولهای موجود در حالت‌های چرخشی برانگیخته نیز افزایش می‌یابند.

بر طبق تعریف عمومی در معادله (۲۰.۱۰)، تابع پارش چرخشی Z_{rot} برابر است با

$$Z_{\text{rot}} = \sum_l (2I+1) e^{-l(l+1)\Theta_r/T} \quad (32.12)$$

جدول ۲۰۱۲ دماهای مشخصه برای چرخش و ارتعاش
مولکولهای دو اتمی.

Θ_r, K	Θ_v, K	ماده
۶۱۴۰	۸۵۹۵	هیدروژن
۳۱۲۰	۲۵۷۷	کربن مونواکسید
۲۲۶۰	۲۰۵۹	اکسیژن
۸۱۰	۵۵۳۴۷	کلر
۴۷۰	۵۵۱۱۷	برم
۲۳۰	۵۵۲۲۴	سدیوم
۱۴۰	۵۵۰۸۱	پتاسیوم

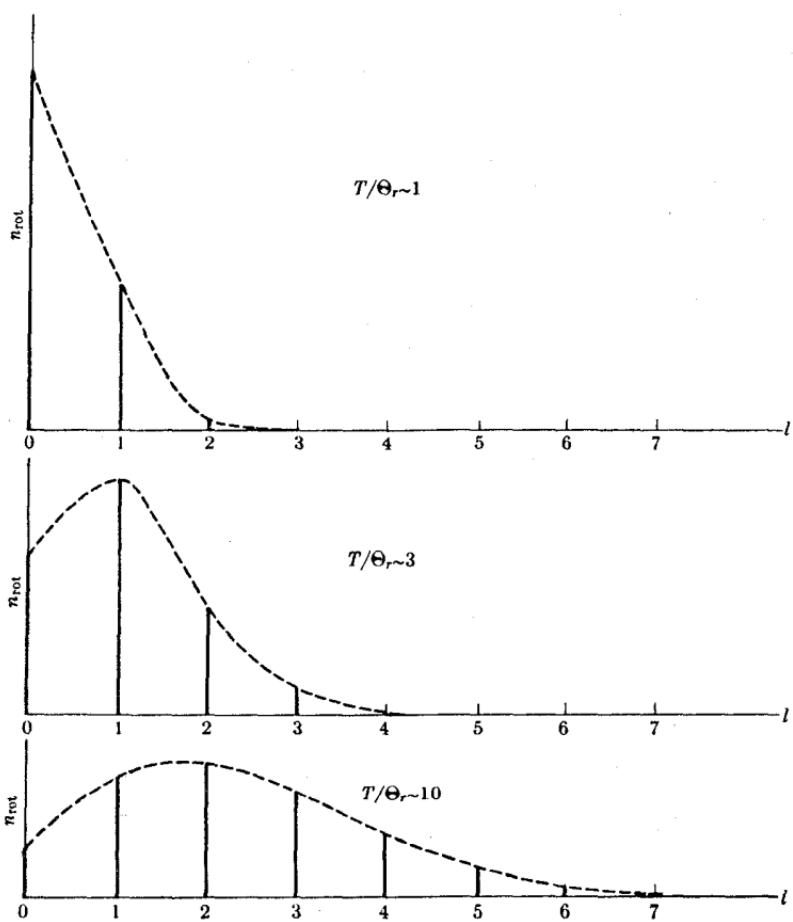
با محاسبه تابع پارش چرخشی Z_{rot} می‌توان انرژی چرخشی U_{rot} گاز را به کمک معادله (۲۰.۱۰) بدست آورد

$$U_{\text{rot}} = kNT \frac{d}{dT} (\ln Z_{\text{rot}}) \quad (۳۰.۱۲)$$

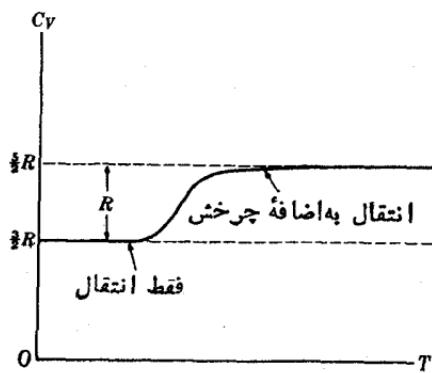
انرژی داخلی کل گاز برابر است با

$$U = U_{\text{tr}} + U_{\text{rot}} = \frac{3}{2} NRT + U_{\text{rot}} \quad (۳۰.۱۲)$$

زیرا $U_{\text{tr}} = (3/2)NRT$. برای بدست آوردن ظرفیت گرمایی در حجم ثابت C_V ، معادله (۳۰.۱۲) را در معادله (۲۰.۱۲) قرار می‌دهیم. همان‌طور که در شکل ۲۰.۱۲ دیده می‌شود، ظرفیت گرمایی به تدریج با دما افزایش می‌یابد زیرا نه تنها برای افزایش انرژی انتقالی مولکولهای، بلکه برای افزایش انرژی چرخشی آنها، از طریق آوردن مولکولهای بیشتری به ترازهای چرخشی برانگیخته، نیز انرژی مورد نیاز است. شکل ۲۰.۱۲ نشان می‌دهد که در دمای بالا نسبت به Θ_r ، ترازهای C_V تقریباً به $R(2/5)$ می‌رسند. این موضوع را می‌توان به طریق زیر توضیح داد. در دمای‌های خیلی بالاتر از Θ_r (که در آن T/Θ_r خیلی کوچک است)، تعداد بسیار زیادی از حالت‌های چرخشی اشغال شده‌اند. ضمناً در مقایسه با انرژی گرمایی، فاصله میان ترازهای چرخشی خیلی کوچک می‌شود و با گرفتن انتگرال به جای مجموع در معادله (۲۰.۱۲) می‌توان Z_{rot} را محاسبه کرد. ضمناً به جای $1 + 2/(T/\Theta_r + 1)$



شکل ۵.۱۲ انتقال ترازهای چرخشی در یک گاز دو اتمی به ازای سه مقدار از T/Θ_r .



شکل ۶.۱۲ تغییر ظرفیت گرمایی یک گاز دو اتمی در اثر برانگیختگی ترازهای چرخشی.

به ترتیب مقادیر ۲۱ و ۲۲ را قرار می‌دهیم. در این صورت داریم

$$Z_{\text{rot}} = \int_0^{\infty} 2\pi e^{-(\Theta_r/T)l^2} dl = \frac{T}{\Theta_r}$$

از این رو، $\ln Z_{\text{rot}} = \ln T - \ln \Theta_r$ و معادله (۳۳.۱۲) را بدهست می‌دهد

$$U_{\text{rot}} = kNT = NRT \quad (۳۵.۱۲)$$

ذیرا $kN = NR$ ، بنابراین در $T \gg \Theta_r$ برای انرژی کل خواهیم داشت

$$U = U_{\text{tr}} + U_{\text{rot}} = \frac{3}{2}NRT + NRT = \frac{5}{2}NRT \quad (۳۶.۱۲)$$

با قراردادن معادله (۳۶.۱۲) در معادله (۲۱.۱۲) نتیجه می‌گیریم

$$C_v = \frac{5}{2}R \quad (۳۷.۱۲)$$

از این رو، در دماهای بالا در مقایسه با Θ_r ، انرژی جنبشی چرخشی یک مولکول دو اتمی به اندازه R به ظرفیت گرمایی در حجم ثابت یک گاز دواتمی ایده‌آل می‌افزاید. همین نتیجه برای گازهای مشکل از مولکولهای چنداتمی خطی نیز صادق است.

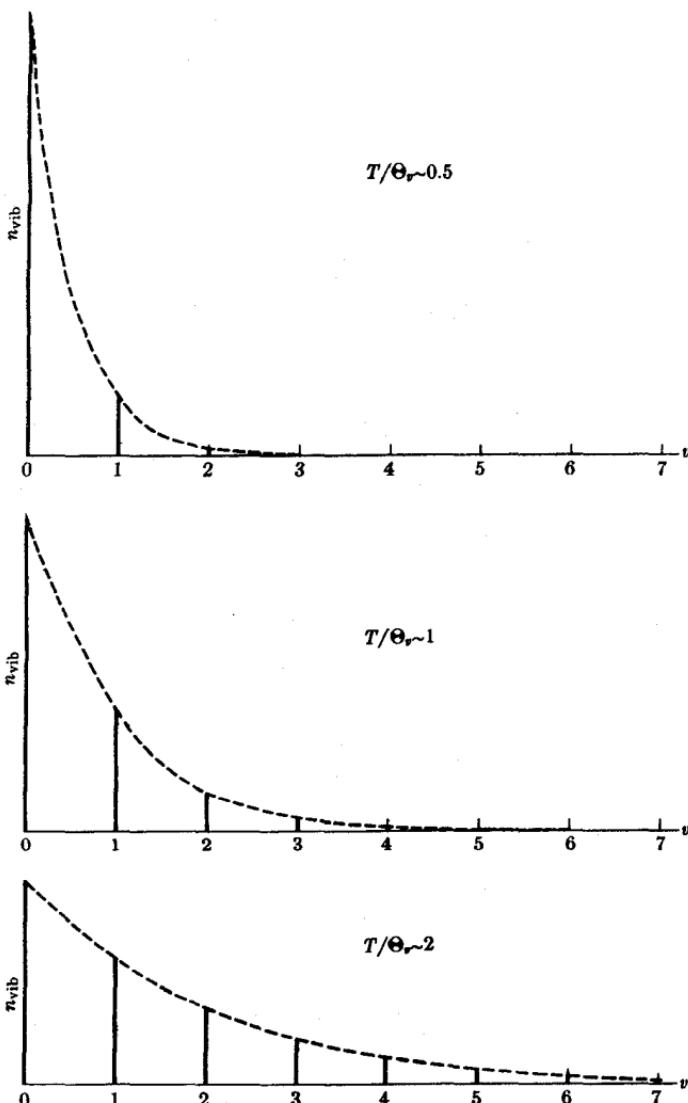
اکنون انرژی ارتعاشی گاز دو اتمی ایده‌آل را محاسبه می‌کنیم. فرض می‌کنیم که ارتعاشات به صورت هماهنگ ساده‌اند. بنابراین، بر طبق معادله (۱۶.۵)، ترازهای انرژی ارتعاشی با رابطه $E_{\text{vib}} = (v + 1/2)\hbar\omega$ داده می‌شوند. لذا وقتی مجدداً از آمار ماکسول-بولتزمن و رابطه $g = 1$ که به این حالت مربوط می‌شود، استفاده کنیم، اشغال ترازهای ارتعاشی عبارت می‌شود از

$$n_{\text{vib}} = \frac{N}{Z_{\text{vib}}} e^{-(v + 1/2)\hbar\omega/kT} = \frac{N}{Z_{\text{vib}}} e^{-(v + 1/2)\Theta_v/T} \quad (۳۸.۱۲)$$

که در آن $\Theta_v = \hbar\omega/k$ دمای مشخصه ارتعاشی است. در جدول ۲۰.۱۲ مقدار آن برای چند مولکول دو اتمی داده شده است. توجه کنید که در تمام حالتها، Θ_v خیلی بزرگتر از Θ_r است. ضمناً در اکثر حالتها، Θ_v بزرگتر از دمای معمولی است. شکل ۷.۱۲ مقادیر n_{vib} برای سه مقدار Θ_v/T نشان می‌دهد. با افزایش T تعداد مولکولهای موجود در ترازهای ارتعاشی برانگیخته نیز افزایش می‌یابد، ولی به خاطر $\Theta_v > \Theta_r$ ، ترازهای ارتعاشی برانگیخته پایین در دماهایی که در آنها بسیاری از ترازهای چرخشی اشغال شده‌اند، به طور قابل ملاحظه‌ای اشغال می‌شوند. در برخی موارد، در انرژیهای پایینتر از انرژیهایی که در آنها ترازهای ارتعاشی بالاتر به طور قابل توجهی به انرژی داخلی می‌افزایند، مولکولها گسته می‌شوند.

تابع پارش ارتعاشی Z_{vib} برابر است با

$$Z_{\text{vib}} = \sum_v e^{-(v + 1/2)\Theta_v/T} = e^{-\Theta_v/2T} \left(\sum_v e^{-v\Theta_v/T} \right) \quad (۳۹.۱۲)$$



شکل ۷.۱۲ اشنال ترازهای ارتعاشی دریک گاز دو اتمی به ازای سهمقدار T/Θ_r .

با استفاده از رابطه جمع یک تصاعد هندسی نزولی نامحدود

$$\sum x^n = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots = \frac{1}{1-x}, \quad x < 1$$

و با توجه به اینکه در این حالت داریم: $x = e^{-\Theta_r/T}$, برای تابع پارش ارتعاشی نتیجه زیر بدست می‌آید

$$Z_{\text{vib}} = \frac{e^{-\Theta_v/2T}}{1 - e^{-\Theta_v/T}} \quad (40.12)$$

از نتیجه اخیر خواهیم داشت

$$\ln Z_{\text{vib}} = -\frac{\Theta_v}{2T} - \ln(1 - e^{-\Theta_v/T})$$

و

$$\frac{d}{dT}(\ln Z_{\text{vib}}) = \frac{\Theta_v}{2T^2} + \frac{\Theta_v/T}{e^{\Theta_v/T} - 1}$$

بر طبق معادله (۲۰.۱۵)، انرژی ارتعاشی گاز از رابطه زیر به دست می آید

$$U_{\text{vib}} = kNT \frac{d}{dT}(\ln Z_{\text{vib}}) = \frac{1}{2}kN\Theta_v + \frac{kN\Theta_v}{e^{\Theta_v/T} - 1} \quad (41.12)$$

از بخش ۸.۵ به یاد داریم که $k\Theta_v/2 = \hbar\omega/2$ انرژی ارتعاشی نقطه صفر یک مولکول است. بنابراین جمله $kN\Theta_v/2$ را کل انرژی ارتعاشی نقطه صفر گاز در نظر می گیریم. این انرژی ثابت، با آنکه ممکن است نسبتاً بزرگ باشد، بر هر فرایندی که در آن فقط اختلاف انرژی مطرح است تأثیر نمی گذارد. برای محاسبه ظرفیت گرمایی در حجم ثابت باید $U_{\text{vib}} + U_{\text{ir}} + U_{\text{rot}}$ را به U برابر کنیم. مجدداً معادله (۲۰.۱۲) را به کار برد. در دماهای بالا کمیت T/Θ_v خیلی کوچک است، لذا با استفاده از تقریب ... $e^x \approx 1 + x$ برای مقادیر کوچک x می توان نوشت

$$e^{\Theta_v/T} - 1 = \left(1 + \frac{\Theta_v}{T} + \dots\right) - 1 = \frac{\Theta_v}{T} + \dots \quad (42.12)$$

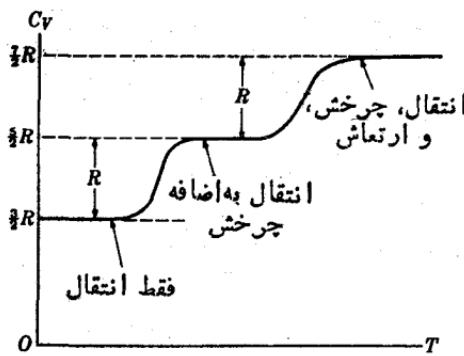
بنابراین معادله (۴۱.۱۲) به صورت زیر در می آید

$$U_{\text{vib}} = \frac{1}{2}kN\Theta_v + kNT = kNT\left(1 + \frac{\Theta_v}{2T}\right) \quad (43.12)$$

از این رو، نوسانهای مولکولی مقداری به انرژی داخلی می افزایند که برای دماهای خیلی بزرگتر از Θ_v برابر است با

$$U_{\text{vib}} = kNT = NRT \quad (44.12)$$

این انرژی مساوی مقداری است که برای انرژی چرخشی داده شده، با معادله (۳۵.۱۲)



شکل ۸.۱۲ تغییر ظرفیت گرمایی در حجم ثابت برای یک گاز دو اتمی ناشی از برانکیختگی ترازهای چرخشی و ارتعاشی.

نتیجه گرفتیم. مقدار مجانبی انرژی کل در دماهای خیلی بالا برابر است با

$$U = U_{\text{tr}} + U_{\text{rot}} + U_{\text{vib}} = \frac{3}{4}NRT + NRT + NRT = \frac{7}{4}NRT$$

که با ظرفیت گرمایی کل متناظر است

$$C_V = \frac{7}{4}R \quad (45.12)$$

از مقایسه این مقدار با معادله (۳۷.۱۲) نتیجه می‌گیریم که در دماهای بالا، ارتعاشات مولکولهای دواتمی به اندازه R به گرمایی ویژه در حجم ثابت گاز دواتمی می‌افزایند. شکل ۸.۱۲ برای یک گاز دواتمی، رفتار کلی C_V را بر حسب افزایش دما نشان می‌دهد. این رفتار را اندازه‌گیریهای تجربی به خوبی تأیید کرده‌اند.

۶.۱۲ اصل همپاری انرژی

انرژی جنبشی متوسط مولکولهای یک گاز ایده‌آل، ناشی از حرکت انتقالی آن، برابر است با

$$E_{\text{ave}} = \frac{3}{2}kT \quad (46.12)$$

حرکت انتقالی به سه مختصه x ، y ، و z که برای مشخص کردن مرکز جرم مولکول لازم هستند، وابسته است. در این صورت می‌توان فرض کرد که، به خاطر تقارن فضا، انرژی جنبشی متوسط برای حرکت در طول هر محور مختصات برابر است با

$$\epsilon = \frac{1}{2} kT \quad (47.12)$$

بنابراین، اگر گاز طوری مقید بود که مولکولها فقط می‌توانستند در صفحه‌ای با دو درجه آزادی یاد و مختصه حرکت کنند، انتظار داشتیم که انرژی جنبشی متوسط مولکولها دوبرابر kT باشد.

اکنون چرخش یک مولکول دواتمی (یا خطی) را در نظر می‌گیریم. سمتگیری محور مولکول (شکل ۴.۱۲) با زوایای α و β که با دو محور مختصات X و Y تشکیل می‌دهد، تعیین می‌شود. از این رو چرخش یک مولکول دو اتمی (و به طور کلی هر مولکول خطی) دو درجه آزادی دارد. از این رو، با بسط معادله (۴۷.۱۲) به حرکت چرخشی یک مولکول می‌توان انتظار داشت که انرژی جنبشی متوسط مولکول برابر باشد با

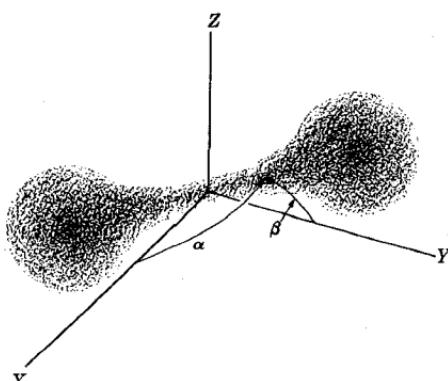
$$E_{ave} = \epsilon = kT$$

و نیز انرژی کل چرخش گاز، مشکل از مولکولهای دو اتمی (یا خطی) مساوی باشد با

$$U_{rot} = N E_{ave} = kNT = NRT$$

این مقدار با نتیجه داده شده در معادله (۳۵.۱۲) که برای دماهای بالا (در مقایسه با Θ) معتبر است، توافق دارد.

به طریق مشابه، حرکت ارتعاشی هر مولکول دو اتمی فقط یک درجه آزادی دارد و انرژی ارتعاشی متوسط چنین مولکولی باید مساوی $\epsilon = kT/2$ باشد. اما، در حرکت ارتعاشی ماهم انرژی جنبشی داریم و هم انرژی پتانسیل که مقادیر متوسط آنها مساوی است. بنابراین انرژی ارتعاشی متوسط یک مولکول دو برابر انرژی جنبشی به ازای هر درجه



شکل ۴.۱۲ برای مشخص کردن سمتگیری یک مولکول خطی در فضا دو زاویه لازم است.

آزادی است، یا

$$E_{ave} = 2\varepsilon = kT \quad (\text{ارتعاشی})$$

و انرژی کل ارتعاش گاز دو اتمی باید مساوی با مقدار زیر باشد

$$U_{vib} = NE_{ave} = kNT = NRT \quad (\text{ارتعاشی})$$

که مجدداً با نتیجه داده شده در معادله (۴۰.۱۲) که برای دماهای بالا (در مقایسه با Θ_0) معتبر است، توافق دارد.

بنابراین می توان قاعده خیلی مهمی را که اصل همپاری انرژی نام دارد به صورت زیر معرفی کرد.

در دماهایی که به قدر کافی بالا هستند، به گونه ای که kT در مقایسه با فاصله جدایی ترازهای انرژی وابسته به یک درجه آزادی مشخص مولکولها بزدگ است، انرژی مولکولی متوسط به ازای هر درجه آزادی مساوی $\frac{1}{2}kT$ است. (به دلیل موجود بودن انرژی پتانسیل سهم انرژی ارتعاشی به مقدار kT به ازای هر درجه آزادی ارتعاشی است.)

این اصل به ما کمک می کند تا بحث بخش قبل را به مولکولهای چند اتمی تمیم دهیم. یک مولکول چند اتمی را در نظر می گیریم که سه درجه آزادی برای حرکت انتقالی و f درجه آزادی داخلی برای حرکت چرخشی و ارتعاشی دارد (هر ارتعاش دو درجه به حساب می آید). انرژی مولکولی متوسط در دماهای بالا برای گازی مشکل از این مولکولها با رابطه زیر داده می شود

$$E_{ave} = (3+f)\varepsilon = \frac{3+f}{2}kT$$

و انرژی داخلی کل عبارت است از

$$U = NE_{ave} = \frac{3+f}{2}kNT = \frac{3+f}{2}NRT$$

در دماهای بالا، ظرفیت گرمایی گاز در حجم ثابت به مقدار زیر میل می کند

$$C_V = \frac{3+f}{2}R \quad (40.12)$$

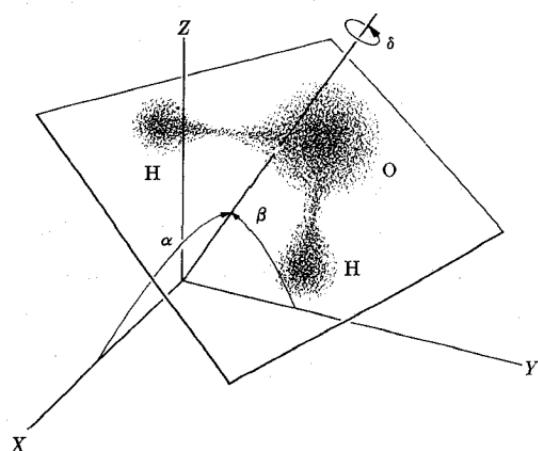
اکنون بر طبق معادله (۴۰.۱۲)، داریم $C_p = C_V + R$ یا $C_p - C_V = R$ که برای تمام گازهای ایدهآل بسیرون توجه به ساختار مولکولی آنها معتبر است. هر گاه برای C_V از معادله (۴۰.۱۲) استفاده کنیم، خواهیم داشت

$$C_p = \frac{5+f}{4} R \quad (49.12)$$

بنابراین نسبت $C_p/C_v = \gamma$ برای می‌شود با

$$\gamma = \frac{C_p}{C_v} = \frac{5+f}{3+f} \quad (50.12)$$

در واقع در این فرمولها f فقط با آن عدد از درجات آزادی متناظر است که برای آنها در دمای مشخص، تعداد خیلی زیادی از حالت‌های بر انگیخته، اشغال شده است. از این‌رو، هرگاه T بزرگتر از Θ_1 ولی کوچکتر از Θ_2 باشد، f فقط بـا درجات آزادی چرخشی متناظر است. اما اگر T خیلی بزرگتر از Θ_2 باشد، در این صورت f به تمام درجات آزادی مربوط می‌شود. همان‌طور که قبل در معادله (۲۵.۱۲) نشان داده شد، برای یک گاز تک اتمی داریم $\gamma = 5/3 = 1.67$ و $f = 5$. برای یک گاز دو اتمی (و به طور کلی برای هر مولکول خطی در حالت گازی) در دمای معمولی (وقتی فقط حرکت چرخشی به حساب آید) داریم $\gamma = 7/5 = 1.40$ و $f = 2$. هرگاه مولکول خطی نباشد ولی مسطح باشد، نظیر آب (H_2O) یا اینکه سه بعدی باشد، مانند آمونیاک (NH_3)، در این صورت سه درجه آزادی چرخشی وجود دارد، زیرا برای مشخص کردن محور (شکل ۱۰.۱۲)، علاوه بر زوایای α و β به زاویه چرخشی δ حول محور نیاز خواهیم داشت. از این‌رو، $\gamma = 3/f$ و $\gamma = 8/6 = 1.33$. بنابراین اندازه گیری γ می‌تواند اطلاعات مهمی درباره ساختار داخلی یک مولکول فراهم سازد. مثلاً از جدول ۳.۱۲، که مقدار γ را برای چند گاز به دست



شکل ۱۰.۱۲ برای مشخص کردن سمتگیری یک مولکول غیرخطی نظیر H_2O در فضای به سه زاویه نیاز داریم.

جدول ۳۰۱۲ نسبتهای ظرفیتهای گرمایی برای چند گاز.

γ	ماده	γ	ماده
۱۵۳۵۵	کلر	۱۵۶۵۹	هليوم
۱۵۳۲	هيدروژن سولفید	۱۵۶۴	نيون
۱۵۳۲۴	بخار آب	۱۵۶۶۸	آرگون
۱۵۳۱۰	آمونیاک	۱۵۴۱۰	هيدروژن
۱۵۳۵۴	کربن دی اکسید	۱۵۴۰۱	اکسیژن
۱۵۲۵۵	اتيلن	۱۵۴۰۴	نيتروژن
		۱۵۴۰۴	کربن دی اکسید

می دهد، ملاحظه می کنیم که H_2O مسطح است و نه خطی، و نیز گازهای بی اثر همگنی تک اتمی آند ($\gamma = ۱$). مولکول CO_2 یک استثنای قابل توجه است زیرا با آنکه خطی است ولی در آن $\gamma = ۱.۳۰۴$ است که به مقدار یک مولکول مسطح خیلی نزدیک است. می دانیم که CO_2 خطی است زیرا گشتاور دوقطبی الکتریکی آن صفر است. اختلاف ظاهری به این واقعیت مربوط می شود که در CO_2 هر مرد ارتعاشی خمی، یک انرژی ارتعاشی نسبتاً کوچک دارد. این ارتعاش دو درجه آزادی اضافه می کند و لذا برای CO_2 نسبت ظرفیتها گرمایی باید نزدیک به مقدار $۱۵۲۸۵ = ۱.۲۸۵$ باشد.

مسائل

۱۰۱۲ با استفاده از بسط ویریال درمورد معادله حالت یک گاز که با معادله (۲۰.۱۲) داده شده است، کاری که یک گاز درهنگام انبساط تکدما از حجم $V_۱$ تا $V_۲$ انجام می دهد را محاسبه کنید. نتیجه به دست آمده را برای یک مول هیدروژن که در دمای $K_۳۵۰$ از حجم $m^۳ \times ۱۰^{-۲}$ تا $m^۳ \times ۱۰^{-۳}$ انبساط می باید به کار برد. این مقدار را با مقداری که با استفاده از رابطه گاز ایده آل به دست می آید مقایسه کنید.

۲۰۱۲ رابطه زیر یک معادله تجربی است که وان دروالس برای توصیف گاز حقیقی ارائه کرده است

$$\left(p + \frac{N^2 a}{V^2} \right) (V - Nb) = NRT$$

این معادله را به صورت ویریال بنویسید و آن را با معادله (۴۰.۱۲) مقایسه کنید.

۳۰۱۲ دمای بویل یک گاز حقيقی دمایی است که در آن دومین ضریب ویریال صفر است. نشان دهید که دمای بویل مساوی است با a/Rb . دمای بویل را برای برخی از گازهای داده شده در جدول ۱۰.۱۲ محاسبه کنید. [راهنمایی: دمای بویل دمایی است که در آن می‌توان یک گاز حقيقی را به صورت گازی در نظر گرفت که تا دومین مرتبه تقریب از معادله گاز ایده‌آل پیروی می‌کند.]

۴۰۱۲ ضریب انبساط حجمی یک ماده در فشار ثابت به صورت زیر تعریف می‌شود

$$\beta = \frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_P$$

مقدار β را برای دو حالت زیر به دست آوردید (الف) یک گاز ایده‌آل و (ب) گاز حقيقی که از معادله وان دروالس که در مسئله ۲۰.۱۲ داده شده است، پیروی می‌کند.

۵۰۱۲ مدول کپه‌ای یک ماده در دمای ثابت با رابطه زیر تعریف می‌شود

$$\kappa_T = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)_T$$

مقدار κ_T را برای دو حالت زیر به دست آوردید (الف) یک گاز ایده‌آل و (ب) گاز حقيقی که از معادله وان دروالس که در مسئله ۲۰.۱۲ داده شده است، پیروی می‌کند.

۶۰۱۲ یک معادله حالت تجربی برای گازهای حقيقی که دیتریسی ارائه کرده است، عبارت است از: $p(V - Nb)e^{N_a/VRT} = NRT$. این معادله را به صورت ویریال بنویسید و آن را با معادله (۴۰.۱۲) مقایسه کنید.

۷۰۱۲ معادله یک فرایند تک آنتروپیک برای گاز ایده‌آل را بر حسب (الف) فشار و دما (ب) حجم و دما بیان کنید.

۸۰۱۲ نشان دهید که کار انجام شده به وسیله یک گاز ایده‌آل در خلال تبدیل تک آنتروپیک (یا بی‌درروی بر گشت‌پذیر) به صورت زیر است

$$\frac{NR(T_1 - T_2)}{(γ - 1)}$$

۹۰۱۲ شباهی تبدیل تک آنتروپیک و تبدیل تک‌دمایی یک گاز ایده‌آل را در یک نقطه بر روز نمودار $p-T$ مقایسه کنید. از این مقایسه نتیجه بگیرید که در انساط تک آنتروپیک گاز ایده‌آل دما کاهش می‌یابد. توضیح دهید چرا چنین است؟

۱۰۱۲ هنگامی که ماده کار در چرخه کار نو یک گاز ایده‌آل است، این چرخه را در نمودار

$p-V$ رسم کنید. نشان دهید اگر V_1, V_2, V_3 ، و V_4 حجم‌های گاز در انتهای هر تبدیل باشند، داریم

$$\frac{V_2}{V_1} = \frac{V_3}{V_4}$$

۱۱۰۱۲ کار انجام شده توسط گاز را در حین هر یک از تبدیلهایی که چرخه کار نو را تشکیل می‌دهند محاسبه کنید و نشان دهید که کار انجام شده خالص برابر است با

$$W = NR(T_2 - T_1) \ln \frac{V_2}{V_1}$$

سپس ثابت کنید که معادله (۱۱) 42.11) برقرار می‌ماند. [داهنماهی: از نتیجه مسئله ۱۰.۱۲ استفاده کنید.]

۱۲۰۱۲ تراکم پذیری بی‌درروی یک ماده به صورت زیر تعریف می‌شود

$$\kappa_s = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)$$

مقدار κ_s را برای گاز ایده‌آل به دست آورید. انتشار امواج کشسان در گاز یک فرایند بی‌دررو است و سرعت انتشار با رابطه $\rho = \sqrt{\kappa_s / p}$ داده می‌شود که ρ چگالی است. توضیح دهید که چرا با اندازه گیری ρ می‌توان κ_s را محاسبه کرد؟ نشان دهید که ρ فقط به دمای مطلق بستگی دارد.

۱۳۰۱۲ در دمای $K = 300$ و فشار 2 atm گاز ایده‌آلی حجم 55 m^3 را اشغال می‌کند. این گاز به طور تکملاً منبسط می‌شود و حجم آن به 12 m^3 می‌رسد. سپس به طور تک فشار تا حجم اولیه متراکم می‌شود. بالاخره فشار به طور تک حجم افزایش می‌یابد تا اینکه گاز به حالت اولیه خود باز گردد. (الف) فرایند را در نمودار $p-V$ رسم کنید. (ب) دما را در انتهای هر تبدیل تعیین کنید. (ج) کار انجام شده در خلال چرخه را به دست آورید. فرض کنید $\rho_1 = 1 \text{ g/m}^3$.

۱۴۰۱۲ یک گاز ایده‌آل در دمای $K = 300$ و فشار 2 atm حجمی برابر 55 m^3 را اشغال می‌کند. گاز به طور بی‌دررو منبسط می‌شود و حجم آن به 12 m^3 می‌رسد. سپس به طور تکملاً متراکم می‌شود و حجم آن به همان مقدار حجم اولیه بر می‌گردد. سرانجام فشار به طور تک حجم افزایش می‌یابد تا اینکه گاز به حالت اولیه خود باز گردد. (الف) فرایند را در نمودار $p-V$ رسم کنید. (ب) دما را در انتهای انبساط بی‌دررو تعیین کنید. (ج) کار انجام شده در خلال چرخه را به دست آورید. فرض کنید $\rho_1 = 1 \text{ g/m}^3$.

۱۵۰۱۲ یک گاز ایده‌آل در آغاز در دمای $K = 300$ ، فشار $p_1 = 3 \text{ atm}$ ، و حجم $V_1 = 4 \text{ m}^3$

قرار دارد. سپس به طور تکلیماً منبسط می‌شود و حجم آن به m^3 ۱۶ می‌رسد. به دنبال آن یک فرایند تک حجم تا فشاری که تراکم بی دررویی گاز را به حالت اولیه بازگرداند به وقوع می‌پیوندد. با فرض اینکه تمام فرایندها برگشت‌پذیر نند، محاسبات زیر را انجام دهید
 (الف) در نمودار $p-T$ و نمودار $T-S$ چرخه را رسم کنید و تمام نقاط انتهایی را به وقت با عدد مشخص سازید. (ب) کار انجام شده و تغییر آنتروپی را در خلال هر فرایند و در حین چرخه محاسبه کنید. فرض کنید $T_1 = ۱۵۰$

۱۶۰۱۲ هنگامی که در معادله (۳۲۰۱۲)، به جای $1 + \frac{1}{T}$ و $\frac{1}{T}$ به ترتیب 2θ و $2\theta - 1$ قرار دهیم، خطای حاصل در محاسبه Z_{rot} را برآورد کنید.

۱۷۰۱۲ در صد مولکولهای یک گاز دواتی در حالت پایه ($T = ۱$) و اولین حالت چرخشی برانگیخته ($T = 2\theta$) را در دمای θ در $T = \theta$ و $\theta = 2\theta$ محاسبه کنید.

۱۸۰۱۲ تعداد مولکولهای هیدروژن در یک مول در دو میان حالت چرخشی برانگیخته ($T = 2$) را با تعداد مولکولهای کل در یک مول در همان حالت بر انگیخته در دمای $K = ۳۰۰$ مقایسه کنید.

۱۹۰۱۲ تعداد مولکولهای هیدروژن در یک مول در دو میان حالت ارتعاشی برانگیخته ($T = 2$) را با تعداد مولکولهای کل در یک مول در همان حالت بر انگیخته در دمای $K = ۳۰۰$ مقایسه کنید.

۲۰۰۱۲ یک مول از گاز C_0 را در نظر می‌گیریم. تعداد مولکولها در سه حالت اول انرژی ارتعاشی را در دمای معمولی (300 K) و 1000 K محاسبه کنید.

۲۱۰۱۲ نشان دهید که ظرفیت گرمابی ارتعاشی یک گاز در حجم ثابت با رابطه زیر داده می‌شود

$$C_{v, \text{vib}} = R \left(\frac{\hbar\omega}{kT} \right)^2 \frac{e^{\hbar\omega/kT}}{(e^{\hbar\omega/kT} - 1)^2}$$

مقادیر حدی را برای $T \gg \theta$ و $T \ll \theta$ به دست آورید.

۲۲۰۱۲ با استفاده از نتیجه مسئله ۱۳۰۱۱ نشان دهید که آنتروپی یک گاز دواتی ناشی از چرخشها مولکولی برای بر است با

$$S_{\text{rot}} = kN \left[1 + \ln \left(\frac{T}{\theta} \right) \right]$$

[راهنمایی: وقتی مولکول هم‌حسته است، می‌توان نشان داد که باید از T/θ استفاده کنیم. این موضوع بخاطر نصف شدن حالتها تمیز پذیر در اثر تقارن مولکول است.]

۲۳۰۱۲ با استفاده از نتیجه مسئله ۱۳۰۱۱ نشان دهید که آنتروپی یک گاز دواتی ناشی از

ارتعاشات مولکولی برابر است با

$$S_{\text{vib}} = kN \left[\left(\frac{\Theta_v}{T} \right) (e^{\Theta_v/T} - 1) - \ln(1 - e^{-\Theta_v/T}) \right]$$

ثابت کنید که برای دماهای کوچک، S_{vib} به صفر می‌کند در حالی که برای دماهای بالا به مقدار زیر نزدیک می‌شود

$$kN \left[1 + \ln \left(\frac{T}{\Theta_v} \right) \right]$$

مراجع

1. "The Definition of the Perfect Gas," P. Landsberg, *Am. J. Phys.*, 29, 695 (1961).
2. "Energy Equipartition: A Restatement," W. Lawless, *Am. J. Phys.*, 32, 686 (1964).
3. *Introduction to Chemical Physics*, J. Slater, New York: McGraw-Hill, 1964, Chapters 9 and 12.
4. *Statistical Physics*, G. Wannier. New York: John Wiley, 1966, Part I.
5. *The Feynman Lectures on Physics*, Volume I, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands, Reading, Mass: Addison-Wesley, 1963, Chapter 41.
6. *Molecular Thermodynamics*, J. Fay, Reading Mass.: Addison - Wesley, 1965.
7. *A Source Book in Physics*, W. Magie,. Cambridge, Mass : Harvard University Press, 1963, page 247 (Bernoulli).

۱۳

آمار کوانتومی

۱۰۱۳ مقدمه

۲۰۱۳ قانون توزیع فرمی-دیراک

۳۰۱۳ سماز الکترونی

۴۰۱۳ کاربرد آمار فرمی-دیراک در الکترونهای فلزات

۵۰۱۳ قانون توزیع بوز-اینشتین

۶۰۱۳ سماز فوتونی

۷۰۱۳ ظرفیت گرمایی جامدات

۸۰۱۳ سماز ایده‌آل در آمار کوانتومی

۹۰۱۳ مقایسه سه آمار

۱۰۱۳ مقدمه

در فصل ۱۰ آمار کلاسیک را که با روش محاسبه احتمال یک پارش مشخص [معادله (۸.۱۵)] و نیز با قانون توزیع ماکسول-بولتزمن [معادله (۹.۱۵)] مشخص می‌شود، بررسی کردیم؛ معادله اخیر برای محتملترین پارش یا پارش تعادل به کار می‌رود. در آن فصل، از هر گونه ملاحظات مبتنی بر تقارن که به توزیع ذرات میان حالت‌های مختلف وابسته به مر تراز انرژی دسترسی پذیر مربوط می‌شود صرفنظر کردیم. اما، همان طور که در فصل ۴ گفته شد، ممکن است بر تعداد راههای مختلفی که در آنها یک گروه از ذرات می‌توانند میان تابع موجهای وابسته به هر حالت انرژی توزیع شوند، محدودیتهاي مشخص تأثیر می‌گذارند. است که این محدودیتها که منشأ کوانتومی دارند، بر احتمال هر پارش مشخص تأثیر می‌گذارند. نظریه‌ای که در آن این ملاحظات تقارن به حساب می‌آیندرا آناد کوانتومی می‌گویند. دو نوع آمار کوانتومی وجود دارد: اوئین آمار به ذراتی مربوط می‌شود که از اصل طرد پیروی می‌کنند و از این رو با تابع موجهای پاد مقادرن توصیف می‌شوند. این نوع آمار را آناد فرمی-دیراک و این گونه ذرات را فرمیون می‌نامند. دو مین آمار به ذراتی مربوط می‌شود که توسط اصل طرد مقیدنمی شوند و با تابع موجهای متقارن توصیف می‌شوند. این نوع آمار را آناد بوز-اینشتین و این گونه ذرات را بوزون می‌نامند. در هر دو آمار کوانتومی فرض براین است که ذرات یکسان و از هم تمیز ناپذیرند. در دمای‌های بالا و چگالیهای پایین، آمار کلاسیک و دونوع آمار کوانتومی عمل نتیجه یکسانی را به دست می‌دهند. در این فصل با اختصار هر دونوع آمار کوانتومی را بررسی می‌کنیم و آنها را در چند مسئله فیزیکی مهم به کار می‌بریم.

۲۰۱۳ قانون توزیع فرمی-دیراک

در اینجا می‌خواهیم احتمال یک پارش سیستمی از ذرات را با این فرض که ذرات یکسان و تمیز ناپذیرند مجدداً محاسبه کنیم. علاوه بر این، فرض می‌کنیم که ذرات از اصل طرد پیروی می‌کنند و بنابراین هر دو ذره نمی‌توانند در یک حالت دینامیکی یکسان قرار بگیرند و تابع موج تمام سیستم باید پادمتقارن باشد. این یک فرمی (۱۹۵۱-۱۹۵۲) فیزیکدان امریکایی متولد ایتالیا، اولین کسی بود که این سیستمها را مورد بحث قرار داد و بنابراین ذراتی که کلیه شرایط بالا را داشته باشند فرمیون نامیده می‌شوند. به تجزیه به معلوم شده است که تمام ذرات بنیادی با اسپین ۱/۲ فرمیون‌ها هستند.

برای محاسبه راههای مختلف و تمیز پذیری که در آنها یک سیستم از فرمیون‌ها می‌تواند در یک پارش مشخص آرایش بگیرند، لازم است که در تعریف احتمال ذاتی یا احتمال حالت یو تجدیدنظر کنیم. در آمار کوانتومی، یو باحالتهای کوانتومی مختلف مربوط به یک انرژی مشخص (یا تبیه‌گنی حالت انرژی) داده می‌شود. بهر حالات کوانتومی یک تابع موج ذره وابسته است. این تابع موجهای نیز به نوبه خود با هر یک از آرایشهای ممکن اعداد کوانتومی

منتظر باشد تراز انرژی مشخص تعیین می‌شوند. مثلاً، برای ذرات با اسپین $\frac{1}{2}$ که تحت تأثیر نیروهای مغناطیسی قرار ندارند، هر ذره می‌تواند در هر یک از حالت‌های انرژی با اسپین بالا یا اسپین پایین ($\pm \frac{1}{2}$) قرار گیرد، و لذا $2 = g_i$. برای حرکت در یک میدان مغناطیسی، انرژی از سمتگیری تکانه زاویه‌ای مداری مستقل است. کمیت اخیر یک تبیه‌گنی مساوی با $2I + 1$ تولید می‌کند که برابر مقدار g_i برای آن حالت انرژی است. در بخش ۵.۱۲ هنگامی که تابع پارش چرخشی مولکولها را بررسی می‌کردیم، از این نتیجه استفاده کردیم. هر گاه ذرات اسپین داشته باشند، تبیه‌گنی کل مساوی با $(2I + 1)2$ خواهد بود. به علاوه، اگر چندین حالت تکانه زاویه‌ای با انرژی یکسانی سازگار باشند (مثلاً در میدان کولنی)، مقادیر بزرگتری برای g_i به دست می‌آید. چون اصل طرد مانع از آن می‌شود که دو ذره با اعداد کوانتموی مساوی در حالت انرژی یکسانی وجود داشته باشند؛ و چنانچه تعداد ذاتی I به دست می‌دهند (فرمیونها) که بدون نقش اصل طرد هی توانند در یک تراز انرژی قرار گیرند. بنابراین مقادیر n_i مربوط به هر پارش مشخص نمی‌توانند از g_i مربوط به هر تراز انرژی تجاوز کنند. یعنی $g_i \leq n_i$.

برای پر کردن تراز انرژی E_i با n_i ذره توجه داشته باشید که اولین ذره را می‌توان در هر کدام از حالت‌های موجود g_i قرار داد. یعنی بهاین ذره می‌توانیم هر مجموعه‌ای از اعداد کوانتموی موجود g_i را نسبت دهیم. بنابراین می‌توان ذره را در یکی از حالت‌های متفاوت g_i جای داد. دو مین‌ذره می‌تواند در یکی از $1 - g_i$ حالت‌های باقیمانده قرار گیرد. سومین ذره می‌تواند یکی از $2 - g_i$ حالت‌های باقیمانده را پر کند و بهمین ترتیب، تا اینکه تمام n_i ذره در تراز انرژی قرار گیرند. بنابراین، تعداد کل راههای مختلف آرایش n_i ذره درین g_i حالت با انرژی E_i برابر است با

$$g_i(g_i - n_i + 1)(g_i - 2)(g_i - 1) \dots (1)$$

که می‌توان آن را به صورت زیر نوشت

$$\frac{g_i!}{(g_i - n_i)!} \quad (1.13)$$

تا اینجا اصل طردد را در نظر گرفتیم. هر گاه علاوه براین، ذرات تمیز ناپذیر باشند، هنگامی که n_i ذره در میان حالت‌هایی که در تراز انرژی E_i اشغال می‌کنند تغییرات آرایش یا پند، این امکان وجود نخواهد داشت که هیچگونه اختلافی را تشخیص دهیم. (همان طور که هنگام بحث قانون توزیع ماکسول - بولتزمن دیدیم این تعداد مساوی با $n_i!$ است). بنابراین از تقسیم رابطه (۱.۱۳) بر $n_i!$ می‌توانیم تعداد کل آرایشهای مختلف و تمیز پذیر n_i ذره یکسان در میان g_i حالت انرژی E_i را بدست آوریم، یعنی

$$\frac{g_i!}{n_i!(g_i - n_i)!} \quad (2.13)$$

از ضرب تمام عبارات نظیر رابطه (۴.۱۳) برای هر یک از ترازهای انرژی موجود می‌توان تعداد کل راههای مختلف تمیزپذیر را برای به دست آوردن پارش n_1, n_2, n_3, \dots در میان ترازهای انرژی E_1, E_2, E_3, \dots به دست آورد. لذا، احتمال پارش به صورت زیر در می‌آید

$$P = \frac{g_1!}{n_1!(g_1 - n_1)!} \cdot \frac{g_2!}{n_2!(g_2 - n_2)!} \cdot \frac{g_3!}{n_3!(g_3 - n_3)!} \cdots \\ = \prod_i \frac{g_i!}{n_i!(g_i - n_i)!} \quad (4.13)$$

در این صورت، همان طور که در فصل ۱۵ برای قانون توزیع ماکسول-بولتزمن انجام دادیم، با محاسبه بیشینه P باشد محتملترین پارش را به دست آوریم. (این کار را در مثال ۱۰.۱۳ انجام خواهیم داد.) در نتیجه محتملترین پارش با تعداد زیر متناظر است

$$n_i = \frac{g_i}{e^{\alpha + \beta E_i} + 1} \quad (4.13)$$

که قانون توزیع فرمی-دیراک است.

در اینجا پارامتر β همان نقشی را ایفا می‌کند که در قانون توزیع ماکسول-بولتزمن، معادله (۹.۱۰)، دارد. بنابراین مجدداً دمای سیستم فرمیونها در تعادل آماری را با معادله (۲۳.۱۰) تعریف می‌کنیم، یعنی

$$kT = \frac{1}{\beta}$$

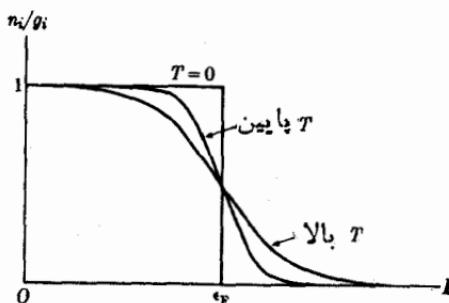
کمیت α هنوز هم باشرط $N = \sum_i n_i$ تعیین می‌شود. در اکثر موارد α کمیتی منفی است. با این حال، معمولاً کمیت E_F که بعد انرژی دارد را تعریف می‌کنیم که با معادله زیر به α مربوط می‌شود

$$\epsilon_F = -\alpha kT$$

در این صورت، معادله (۴.۱۳) به صورت زیر در می‌آید

$$n_i = \frac{g_i}{e^{(E_i - \epsilon_F)/kT} + 1} \quad (5.13)$$

در اکثر موارد، انرژی E_F مقدار مثبتی است و نقش بسیار مهمی در کاربردهای فیزیکی ایفای می‌کند، و در عمل می‌توان آن را مستقل از دما در نظر گرفت. از معادله (۵.۱۳) ملاحظه می‌کنیم که به ازای $T = 0$ تمام حالتها انرژی تا $E = \epsilon_F$ کاملاً اشغال شده‌اند ($n_i = g_i$)،



شکل ۱۰.۱۳ تابع توزیع n_i/g_i در آمار فرمی-دیراک در سه دما.

در حالی که تمام حالتها با $E_F < E$ خالی هستند ($n_i = 0$). دلیل این امر این است که

$$\lim_{T \rightarrow 0} e^{(E_i - \epsilon_F)/kT} = \begin{cases} 0 & E_i - \epsilon_F > 0 \\ \infty & E_i - \epsilon_F < 0 \end{cases}$$

این وضع در شکل ۱۰.۱۳ که در آن، تابع توزیع n_i/g_i برای دماهای مختلف رسم شده نشان داده شده است. به عنوان مقایسه، آمار ماکسول-بولتزمن را به خاطر آورید که در آن در $T = 0$ تمام ذرات باید در تراز انرژی پایه باشند. در آمار فرمی-دیراک، اصل طرد از این تجمع در تراز پایه جلوگیری می‌کند و در $T = 0$ ذرات پایینترین ترازهای انرژی موجود تا انرژی E_F را اشغال می‌کنند. بنابراین، انرژی E_F نشانی از بیشینه انرژی فرمیونها در سیستم را به دست می‌دهد. لذا E_F معادل با انرژی فرمی است، که در بخش ۴.۶ به نگام بحث درباره الکترونهای آزاد در فلزات آن را معرفی کردیم و از این‌رو، در اینجا نیز همان نام را برایش در نظر می‌گیریم. در دماهای بالاتر، با انتقال ذرات از حالتها با انرژی پایینتر، اشغال حالتها با انرژیهای بزرگ‌تر از E_F آغاز می‌شود. اما، برای دماهایی که در رابطه $\epsilon_F \ll kT$ صدق می‌کنند، اساساً فقط حالتها با انرژی نزدیک به E_F اشغال می‌شوند. دلیل این امر این است که تمام حالتها انرژی پایین کاملاً پرشده‌اند و اصل طرد از ورود فرمیون اضافی به این حالتها جلوگیری می‌کند. از این‌رو، همان‌طور که در منحنیهای شکل ۱۰.۱۳ نشان داده شده است، فقط فرمیونها باید انرژی آنها نزدیک به E_F است می‌توانند با جذب انرژی نسبتاً کوچک kT به حالتها اشغال نشده بالاتر انتقال یابند. دمای Θ_F که در رابطه $k\Theta_F = \epsilon_F$ صدق می‌کند را، دمای فرمی می‌گویند.

مثال ۱۰.۱۳ قانون توزیع فرمی-دیراک را به دست آورید.

حل: این مسئله نیز، همانند حالت مربوط به آمار ماکسول-بولتزمن (مثال ۱۰.۱۵)، شامل یافتن بیشینه $\ln P$ تحت شرایط $\sum n_i E_i = U$ و $\sum n_i = N$ است. ابتدا با استفاده از تغییر

استر لینگ $x \ln x - x$ را به دست می‌آوریم. در این صورت داریم

$$\ln P = \sum_i [g_i \ln g_i - n_i \ln n_i - (g_i - n_i) \ln (g_i - n_i)]$$

سپس $(\ln P) - d(\ln P)$ را محاسبه می‌کنیم و مساوی با صفر قرار می‌دهیم تا بیشینه P به دست آید

$$-d(\ln P) = \sum_i [\ln n_i - \ln (g_i - n_i)] dn_i = 0 \quad (6.13)$$

از ترکیب معادله (۶.۱۳) با معادلات (۱۵.۱۰) و (۱۷.۱۰)، (یعنی روابط $\sum_i dn_i = 0$ و $\sum_i E_i dn_i = 0$)، که در این حالت نیز صدق می‌کنند، و به ترتیب در ضرایب α و β ضرب شده‌اند (مثال ۱۰.۱۰) به رابطه زیر خواهیم رسید

$$\ln n_i - \ln (g_i - n_i) + \alpha + \beta E_i = 0$$

با

$$\frac{n_i}{g_i - n_i} = e^{-\alpha - \beta E_i}$$

از حل این رابطه برای n_i سرانجام معادله (۶.۱۳) را به دست خواهیم آورد.

۳.۱۳ گاز الکترونی

شاخصترین سیستم فرمیونها را الکترونها یک فلز تشکیل می‌دهند زیرا، همان‌طور که در فصل ۴ دیدیم، الکترونها از اصل طرد پیروی می‌کنند. در فصل ۶ ترازهای انرژی الکترونها در یک فلز را بررسی کردیم و نشان دادیم که در نوارهایی گروه‌بندی شده‌اند. نوارهای پایینتر عملاً در تمام داماهای از الکtron پرشده‌اند و لزومی ندارد که در اینجا آنها را بررسی کنیم. اما نوار بالاتر فقط تا تراز انرژی معینی به طور جزئی از الکترون پرشده است. براین اساس در بخش ۴.۶ مفهوم انرژی فرمی را معرفی کردیم.

ما باید فقط توزیع الکترونها را در گستره پیوسته ترازهای انرژی در نوار بالاتر (یا نوار پرنشهده)، که نوار رسانش نیز نام دارد، بررسی کنیم. بنابراین، نقطه صفر انرژی را در پایین نوار رسانش قرار می‌دهیم. ضمناً فرض می‌کنیم مادام که انرژی الکترونها در این نوار قرار دارد، الکترونها آزادانه در داخل رسانا حرکت می‌کنند. این یک فرض منطقی است و صحت آن در فصل ۶ اثبات شده است. ضمناً چون طیف انرژی الکترونها در این نوار عملاً یک طیف پیوسته است، باید در معادله (۵.۱۳)، همان‌طور که قبل از گاز آیده‌آل انجام دادیم، به جای $g(E) dE$ را قرار بدیم. از این‌رو، dn یعنی تعداد الکترونها با انرژی بین E و $E+dE$ برابر است با

$$dn = \frac{g(E) dE}{e^{(E-E_F)/kT} + 1} \quad (7.13)$$

که در آن E از پایین نوار رسانش اندازه‌گیری می‌شود و $g(E)dE$ تعداد حالتهای را به دست می‌دهد که در گستره انرژی بین E و $E+dE$ قراردارند. برای $g(E)dE$ می‌توان مجدداً رابطه (۴.۹.۱۰) را به کار برد، اما لازم است آنرا در ۲ ضرب کنیم تا دو سمتگیری ممکن اسپین الکترونها را نیز، که هر کدام به حالت متفاوتی از یک انرژی منجر می‌شوند، به حساب آوریم، یعنی

$$g(E)dE = \frac{8\pi V(2m^3)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} dE \quad (4.9.13)$$

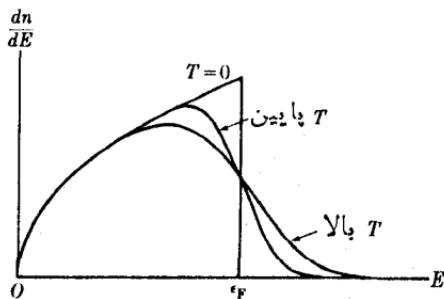
هرگاه معادله (۴.۹.۱۳) را در معادله (۷.۰.۱۳) قرار دهیم، dn/dE یعنی تعداد الکترونهای آزاد در گستره انرژی واحد را به صورت زیر به دست خواهیم آورد

$$\frac{dn}{dE} = \frac{8\pi V(2m^3)^{1/2}}{h^3} \frac{E^{1/2}}{e^{(E-\epsilon_F)/kT} + 1} \quad (7.0.13)$$

که فرمول فرمی-دیراک برای توزیع انرژی الکترونهای آزاد، یا به طور کلی فرمیونهای آزاد است. در شکل ۷.۰.۱۳ این فرمول به ازای $T=0$ ، برای دمای پایین، و برای دمای بالا در مقایسه با $\epsilon_F/k = \epsilon_F$ رسم شده است. قبل در بخش ۷.۰.۶، هنگام بحث درباره رسانندگی الکتریکی، این توزیع را به صورت کیفی بررسی کردیم.

انرژی فرمی بر حسب تابعی از دما را می‌توان با این شرط به دست آورد که انتگرالگیری معادله (۷.۰.۱۳) روی تمام انرژیها، تعداد کل الکترونها در نوار رسانش، یعنی N را نتیجه‌دمی‌دهد. با فرض اینکه ϵ عملاً مستقل از T است، می‌توان N را در $T=0$ محاسبه کرد (بخش ۴.۰.۶) و نتیجه زیر را به دست آورد

$$\epsilon_F = \frac{\hbar^2}{8m} \left(\frac{3N}{\pi V} \right)^{2/3} \quad (7.0.13)$$



شکل ۷.۰.۱۳ توزیع انرژی یک سیستم از فرمیونها در سه دما.

**جدول ۱۰۱۳ انرژی فرمی و دمای
فرمی برای چند فلز.**

K, Θ_F	eV, ϵ_F	فلز
۵۰۵×۱۰^4	۴۰۷۲	Li
۳۰۷	۳۰۱۲	Na
۲۰۴	۲۰۱۴	K
۸۰۲	۷۰۰۴	Cu
۶۰۴	۵۰۵۱	Ag
۴۰۴	۵۰۵۴	Au

بنابراین اگر N/V یعنی تعداد الکترونها رسانش در یکای حجم را بدانیم، می‌توانیم انرژی فرمی الکترونها در فلز را بدست آوریم. جدول ۱۰۱۳ مقادیر ϵ_F ، و نیز دمای فرمی Θ_F را برای چند فلز نشان می‌دهد.

مثال ۲۰۱۳ انرژی کل یک گروه از N فرمیون را در دمای خیلی پایین تعیین کنید.

حل: انرژی کل U با رابطه زیر داده می‌شود

$$U = \int E dn = \int E \frac{dn}{dE} dE$$

چون دما خیلی پایین است، می‌توان (با تقریب خوبی) از مقادار dn/dE به ازای $T=0$ استفاده کرد که همان $g(E)$ است. از این رو

$$\frac{dn}{dE} = \frac{8\pi V(2m^3)^{1/2}}{\hbar^3} E^{1/2}$$

ضمناً فقط از صفر تا ϵ_F انتگرال می‌گیریم. بنابراین

$$U = \frac{8\pi V(2m^3)^{1/2}}{\hbar^3} \int_0^{\epsilon_F} E^{3/2} dE = \frac{16\pi V(2m^3)^{1/2}}{5\hbar^3} \epsilon_F^{5/2}$$

با استفاده از معادله (۱۰۱۳) می‌توان این رابطه را به صورت ذیر نوشت

$$U = \frac{3}{5} N \epsilon_F$$

که کمینه انرژی یک سیستم از N فرمیون است. انرژی متوسط به ازای ذره عبارت است از

$$E_{\text{ave}} = \frac{U}{N} = \frac{3}{5} \epsilon_F$$

مثال ۳.۱۳ انرژی جنبشی نوکلئونها در هسته را با این فرض که دو سیستم فرمیون (نوترونها و پروتونها) وجود دارند، در دمای خیلی پایین تعیین کنید.

حل: با استفاده از معادله (۱۰.۱۳) می‌توان ϵ_F را در رابطه U که در مثال قبل به دست آورده بحذف کنیم

$$U = \frac{3}{40} \left(\frac{3}{\pi} \right)^{2/3} \frac{h^2}{m} \frac{N^{5/3}}{V^{2/3}}$$

در حالت هسته‌ای دو نوع ذره، نوترونها و پروتونها، وجود دارند که تعداد آنها N و حجم V برای هر دو مشترک است. بنابراین، اگر از اختلاف جرم مختصراً دو ذره صرف نظر کنیم، انرژی جنبشی کل برابر است با

$$U_t = \frac{3}{40} \left(\frac{3}{\pi} \right)^{2/3} \frac{h^2}{m} \frac{N^{5/3} + Z^{5/3}}{V^{2/3}}$$

اما با توجه به معادله (۲۰.۷) حجم هسته‌ای مساوی است با A و بنابراین

$$U_t = \frac{3}{40} \left(\frac{9}{4\pi^2} \right)^{2/3} \frac{h^2}{mr_0^2} \frac{N^{5/3} + Z^{5/3}}{A^{2/3}} = c \frac{N^{5/3} + Z^{5/3}}{A^{2/3}}$$

که در آن

$$c = \frac{3}{40} \left(\frac{9}{4\pi^2} \right)^{2/3} \frac{h^2}{mr_0^2} \sim 3 \times 10^{-12} \text{J} = 23 \text{MeV}$$

می‌دانیم که $A = N + Z$. از طرف دیگر، بنابر تعریف $D = A - Z$ از این رو

$$N = \frac{1}{2}(A + D) \quad \text{و} \quad Z = \frac{1}{2}(A - D)$$

بنابراین

$$N = \frac{1}{2} A \left(1 + \frac{D}{A} \right) \quad \text{و} \quad Z = \frac{1}{2} A \left(1 - \frac{D}{A} \right)$$

با قراردادن این مقادیر در رابطه U خواهیم داشت

$$U_e = 2^{-5/3} c A \left\{ \left(1 + \frac{D}{A} \right)^{5/3} + \left(1 - \frac{D}{A} \right)^{5/3} \right\}$$

هرگاه از بسط دو جمله‌ای استفاده کنیم: $(1+x)^n = 1 + nx + (1/2)n(n-1)x^2 + \dots$ و به خاطر داشته باشیم که به طور کلی D/A در مقایسه با یک کوچک است، خواهیم داشت

$$\left(1 + \frac{D}{A} \right)^{5/3} = 1 + \frac{5}{3} \frac{D}{A} + \frac{5}{9} \frac{D^2}{A^2} + \dots$$

$$\left(1 - \frac{D}{A} \right)^{5/3} = 1 - \frac{5}{3} \frac{D}{A} + \frac{5}{9} \frac{D^2}{A^2} - \dots$$

بنابراین، با مرتبه تقریبی که اختیار کرده‌ایم

$$U_e = 2^{-2/3} c A \left\{ 1 + \frac{5}{9} \frac{D^2}{A^2} + \dots \right\} = 2^{-2/3} c A + (2^{-2/3} c) \frac{5}{9} \frac{(N-Z)^2}{A} + \dots$$

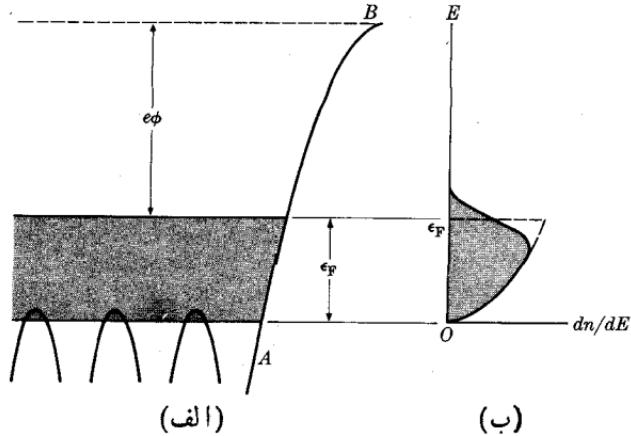
جمله اول انرژی را بدست می‌دهد که با تعداد کل ذرات متناسب است در حالی که جمله دوم توزیعی است که با اختلاف $N-Z$ متناسب است. با توجه به آنچه در بخش ۵.۷ آمده مشخص است که جمله اول در جمله‌ای از فرمول انرژی کل، معادله (۱۱.۷)، که با متناسب است، مستتر است، در حالی که جمله دوم با $a_4(N-Z)^2/A$ متناظراست، بنابراین

$$a_4 = \frac{5}{9} (2^{-2/3} c) = 8.73 \text{ MeV}$$

این مقدار تقریباً یک سوم نتیجه تجربی حاصل برای a_4 است. هرگاه تقریب موجود در مدل به کار رفته را در نظر بگیریم این ناسازگاری تعجب آور نخواهد بود.

۴.۱۳ کاربرد آمار فرمی-دیراک در الکترونهای فلزات

اکنون برخی اثرهای فیزیکی فلزات را که بر حسب آمار فرمی-دیراک به کار رفته در الکترونهای آزاد فلزات قابل توضیح هستند در نظر می‌گیریم. شکل ۴.۱۳ منحنی انرژی پتانسیل یک الکترون در داخل و در سطح فلز را نشان می‌دهد. انرژی پتانسیل در نزدیکی سطح بمنحنی AB داده می‌شود. همان‌طور که در منحنی توزیع در شکل (ب) دیده می‌شود، در دماهای معمولی نوار رسانش عمدهاً فقط تا انرژی V_F از الکترونها پر شده است. بنابراین، برای کندن یک الکترون از فلز حداقل باید انرژی مساوی آنچه که در شکل ۴.۱۳ با $e\phi$ نشان داده شده است به الکترون داده شود. مثلاً این همان چیزی است که در



شکل ۳.۱۳ نوار رسانش در فلز در دمای معمولی.

اثر فوتالکتریک (بخش ۴.۱) روی می‌دهد که در آن فوتالکترونها فقط هنگامی گسیل می‌شوند که $e\phi > h\nu$ باشد. کمیت ϕ تابع کاد فلز نام دارد. اما، در دماهای بالاتر، اشغال حالت‌های الکترونی تا انرژیهای کاملاً بالاتر از ϵ_F نیز گسترش می‌یابد. اگر دما به اندازه کافی بالا باشد، برخی الکترونها انرژیهای بزرگ‌تر از $\epsilon_F + e\phi$ می‌گیرند و از فلز خارج می‌شوند. این فرایند گسیل گرما یونی نام دارد و اساس کار لامپهای الکترونی را تشکیل می‌دهد.

هرگاه با استفاده از قانون توزیع فرمی-دیراک تعداد الکترونها بی‌را محاسبه کنیم که با انرژی کافی به سطح فلز می‌رسند و در راستای حرکت از آن می‌گردند، می‌توانیم چگالی جریان گرمایکی j را که از سطح فلز خارج می‌شود بر حسب دمای فلز به دست آوریم. نتیجه به صورت ذیر است

$$j = \frac{4\pi m_e}{h^3} (kT)^2 e^{-e\phi/kT} = AT^2 e^{-e\phi/kT} \quad (11.13)$$

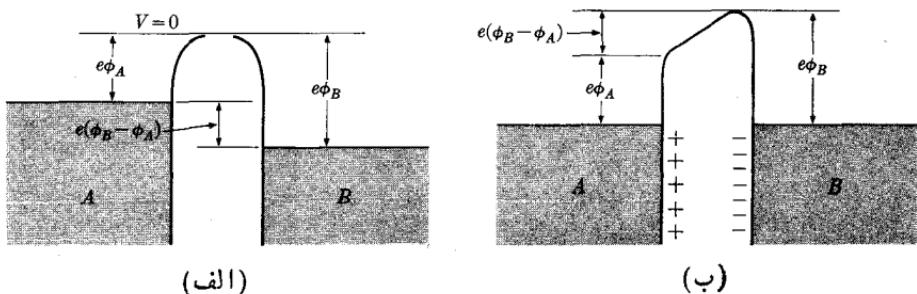
که معادله دیچادسون-داشمن نام دارد. این معادله به چندین دلیل دقیقاً همواره برقرار نمی‌ماند. اول اینکه، گسیل الکtronی به شرایط سطح و همین طور به سمتگیری سطح نسبت به شبکه بلوری فلز خیلی حساس است. ضمناً با افزایش دما، به دلیل افزایش تعداد الکترونها بی که انرژی بیشتر از تراز فرمی دارند، تابع کار تغییر می‌کند. جدول ۲.۱۳ برخی از مقادیر تجربی ϕ و A را برای چند فلز نشان می‌دهد. استفاده از آمار ماکسول-بولتزمن، بستگی دمایی منفاوتی را به دست می‌دهد و از این‌رو گسیل گرمایونی یک دلیل غیرمستقیم از این واقعیت است که الکترونها از آمار فرمی-دیراک پیروی می‌کنند.

مثال دیگر درمورد وجود انرژی فرمی در فلزات اختلاف پتانسیل تماسی میان دو فاز

جدول ۲۰۱۳ مقادیر تابع کار ϕ و ثابت
گرمایونی A که به طور تجربی از معادله
(۱۱۰.۱۳) بدست آمده‌اند.

$A \text{cm}^{-4} \text{K}^{-4}, A$	eV, ϕ	فلز
۱۲۰	۱۵۸	Cs
۴۸	۴۵۴	Cr
۷۵	۴۵۵	W
۳۲	۶۶۲	Pt
۵۵	۴۵۱	Ta
۳۰	۴۶	Ni
۴۰	۳۵۲	Ca
۶۰	۳۵۴	Th
۶۰	۴۵۳	Mo

است. فرض کنید که دو فلز A و B را در اختیار داریم که اتصال الکتریکی باهم ندارند [شکل ۲۰۱۳ (الف)]. در غیاب هر میدان الکتریکی خارجی، انرژی پتانسیل الکترون خارج از فلز، مساوی صفر است و ترازهای فرمی مر بوط فلزات در انرژیهای $e\phi_A$ و $e\phi_B$ ذیر انرژی پتانسیل خارج فلزات قرار دارند. فرض کنید که ϕ_B بزرگتر از ϕ_A است. در این صورت وقای فلزات به یکدیگر متصل نیستند تراز فرمی A بالاتر از تراز فرمی B قرار می‌گیرد. هنگامی که دو فلز اتصال الکتریکی دارند [شکل ۲۰۱۳ (ب)] الکترونهای پرانرژی از A به طرف B جریان می‌یابند (یا در آن پخش می‌شوند) و ترازهای بالاتر از ترازهای B را پر و ترازهای بالاتر در نوار رسانش A را خالی می‌کنند. تعادل هنگامی برقرار می‌شود که ترازهای بالاتر اشغال شده نوارهای رسانش در A و B مساوی باشند. به این ترتیب فلز A که تابع کار کوچکتری دارد بار مثبت و فلز B که دارای تابع کار بزرگتری است بار منفی می‌گیرد. این عمل با اختلاف پتانسیل میان دو فلز منجر می‌شود که اساساً مساوی با $\phi_A - \phi_B$ است و با مقدار تجربی سازگاری دارد. در شکل ۲۰۱۳ (ب)، انرژی پتانسیل یک الکترون در انتقال از یک فلز به طرف فلز دیگر در حین عبور از فضای میان آن دو و پس از برقراری تعادل باخط پر نشان داده شده است.



شکل ۵.۱۳ اساس اختلاف پتانسیل تماسی.

۵.۱۳ قانون توزیع بوز-اینشتین

تجربه نشان می‌دهد که سیستم‌های مشکل از ذرات یکسان و تمیزناپذیر وجود دارند که مقید به اصل طرد نیستند. در این سیستم‌ها هیچ حدی برای تعدادی از این ذرات که می‌توانند در حالت کوانتومی یکسان قرار بگیرند وجود ندارد.تابع موجی که این سیستم ذرات را توصیف می‌کند باید متقارن باشد. ذراتی که این شرایط را برآورده می‌کنند بوزون نام دارند که به افتخار بوز، فیزیکدان هندی که اولین بار آمار این نوع ذرات را تحقیق کرد، نامگذاری شده‌اند. به طور تجربی معلوم شده است که تمام ذرات با اسپین درست صفر یا یک بوزون هستند. از این‌رو، هسته‌های هلیوم و مزونها مثال‌هایی از بوزونها هستند. گازهای He^3 و He^4 از آمار بوز-اینشتین پیروی می‌کنند.^۱

در آمار بوز-اینشتین، مانند آمار فرمی-دیراک، ψ ‌ها تبیکنی هر تراز انرژی را به دست می‌دهند. برای محاسبه راههای مختلف و تمیز پذیری که در آنها یک سیستم بوزون می‌تواند آرایش بگیرد و یک پارش ایجاد کند، ابتدا باید تعداد آرایشهای تمیز پذیر n ذره ما بین ψ حالت مربوط به تراز انرژی E را که منجر به تابع موجهای متقارن می‌شوند محاسبه کنیم. این تعداد آرایش مساوی با تعداد راههایی است که در آن n شیء مشابه می‌توانند ما بین ψ جعبه توزیع یابند، بی‌آنکه حدی برای تعداد اشیای موجود در یک جعبه بخصوص وجود داشته باشد. برای به دست آوردن این عدد به طریق ذیر عمل می‌کنیم. فرض کنید که n ذره

۱. به سهولت می‌توان دریافت که هسته‌ای نظیر He^3 ، که از چهار فرمیون تشکیل شده است، بوزون است. تابع موجی را در نظر می‌گیریم که دو هسته هلیوم را توصیف می‌کند. برای تعویض دو هسته باید تمام فرمیونها را تعویض کرد. هر بار که دو فرمیون را تعویض می‌کنیم تابع موج سیستم تغییر عالمت می‌دهد. ولی چون چهار زوج فرمیون در سیستم وجود دارد، تعویض تمام فرمیونها تابع موج را بدون تغییر باقی می‌گذارد. یعنی برای دو هسته، تابع موج متقارن ولی برای هر زوج فرمیون پاد متقارن است. این مقطع در مورد هر سیستمی به کار می‌رود که در آن «ذرات» (هسته‌ها و مولکولها و مانند آن) از تعدادی زوج فرمیون تشکیل شده‌اند. بنا بر این «ذرات» مانند بوزونها رفتار می‌کنند.

را در یک ردیف جای می‌دهیم و همان طور که در شکل زیر برای یک حالت بخصوص نشان داده شده است، با قراردادن $1 - g_i$ بخش در جاهای مناسب، آنها را در g_i حالت کوانتومی موجود توزیع می‌کنیم

$$\begin{array}{ccccccccc} \bullet & \bullet & \bullet & | & \bullet & \bullet & | & \bullet & \bullet \\ 3 & & & | & 1 & 2 & | & 0 & 2 \\ & & & & 1 & 2 & & & \end{array}$$

تعداد کل آرایش‌های ممکن ذرات و بخشها مساوی است با تعداد جایگشت‌های $1 - g_i + n_i$ که برابر $(1 - g_i + n_i)!$ است. اما چون ذرات یکسان و تمیز ناپذیرند، تمام جایگشت‌هایی که فقط در ترتیب ذرات باهم اختلاف دارند یکسان هستند. از این‌زو، باید عدد فوق را بر $n_i!$ تقسیم کنیم. به علاوه تمام جایگشت‌های بخشها حالت فیزیکی یکسانی را نتیجه می‌دهند. بنابراین باید این عدد را بر $(1 - g_i + n_i)!$ تقسیم کنیم. به این ترتیب، تعداد کل آرایش‌های تمیز پذیر n_i ذره درین g_i حالت برابر مقدار زیر خواهد بود

$$\frac{(n_i + g_i - 1)!}{n_i!(g_i - 1)!} \quad (12.12)$$

همان طور که قبل گفتیم، برای بدست آوردن تعداد کل راههای مختلف تمیز پذیر مربوط به تشکیل پارش n_1, n_2, n_3, \dots دد میان ترازهای انرژی E_1, E_2, E_3, \dots باید تمام عبارات شبیه معادله (۱۲.۱۲) برای هر تراز انرژی موجود را در یکدیگر ضرب کنیم، که به احتمال پارش زیر منجر می‌شود

$$P = \frac{(n_1 + g_1 - 1)!}{n_1!(g_1 - 1)!} \cdot \frac{(n_2 + g_2 - 1)!}{n_2!(g_2 - 1)!} \cdot \frac{(n_3 + g_3 - 1)!}{n_3!(g_3 - 1)!} \cdots$$

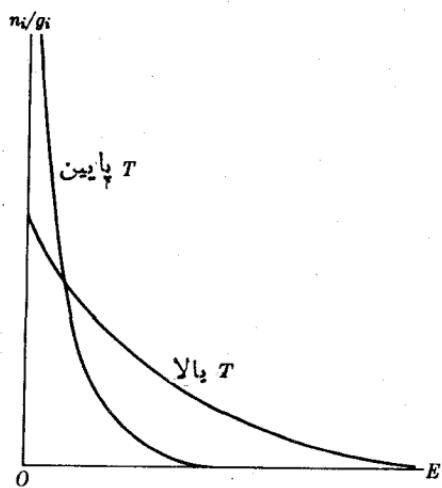
$$= \prod_i \frac{(n_i + g_i - 1)!}{n_i!(g_i - 1)!} \quad (13.13)$$

مرحله بعدی یافتن محتملترین پارش است که از طریق محاسبه بیشینه $\ln P$ بدست می‌آید. (این کار را در مثال ۳۰.۱۳ انجام خواهیم داد.) نتیجه این است که محتملترین پارش با اعداد زیر متناظر است

$$n_i = \frac{g_i}{e^{\alpha + \beta E_i} - 1} \quad (14.13)$$

که همان قانون توزیع بوزاینشتین است.

در اینجا پارامتر β همان نقشی را ایفا می‌کند که در قوانین توزیع ماکسول-بولتزمن و فرمی-دیراک به عهده داشت. باز هم دمای سیستم بوزونها در تعادل گرمایی را با معادله (۲۳.۰۵) تعریف می‌کنیم، یعنی



شکل ۵.۱۳ تابع توزیع n_i/g_i در آمار بوز-اینشتین در دو دما.

$$kT = \frac{1}{\beta}$$

لذا معادله (۱۴.۱۳) به صورت زیر درمی آید

$$n_i = \frac{g_i}{e^{\alpha + E_i/kT} - 1} \quad (15.13)$$

مانند قبل، ثابت α با شرط $\sum_i n_i = N$ تعیین می شود. آن گونه که در آمار فرمی-دیراک معنی خاصی دارد در آمار بوز-اینشتین ندارد. چون n_i نمی تواند منفی شود، α باید مثبت باشد.

توزیع بوزونها از منحنی شکل ۵.۱۳، که در آن تابع توزیع n_i/g_i برای دو دما رسم شده است، پیروی می کند. به خاطر وجود علامت منفی در مخرج، توزیع بوز-اینشتین بیش از توزیع ماکسول-بولتزمن بر ترازهای انرژی پایینتر تأکید می کند.

مثال ۴.۱۳ قانون توزیع بوز-اینشتین را اثبات کنید.

حل: همانند دو مورد قبل (مثالهای ۱۰.۱۰ و ۱۰.۱۳)، این مسئله شامل یافتن یکشنبه P تحت شرایط $\sum_i n_i = N$ و $\sum_i n_i E_i = U$ است. ابتدا با استفاده از فرمول استرلينگ $\ln P$ را محاسبه می کنیم و خواهیم داشت

$$\ln P = \sum [(n_i + g_i - 1) \ln (n_i + g_i - 1) - n_i \ln n_i - (g_i - 1) \ln (g_i - 1)]$$

سپس با قرار دادن $d(\ln P)$ مساوی با صفر، بیشینه P را به دست می‌آوریم

$$-d(\ln P) = \sum_i [-\ln(n_i + g_i - 1) + \ln n_i] dn_i = 0 \quad (16.13)$$

مرحله بعد تر کلیب معادله (۱۶.۱۳) با معادلات (۱۵.۱۰) و (۱۷.۱۰) است (یعنی $\sum_i E_i dn_i = 0$ و $\sum_i dn_i = 0$) که پس از ضرب کردن، به ترتیب، در α و β ، پایستگی تعداد ذرات و انرژی را به دست می‌دهد. بنابراین داریم

$$-\ln(n_i + g_i - 1) + \ln n_i + \alpha + \beta E_i = 0$$

با فرض اینکه $n_i + g_i$ در مقایسه با ۱ خیلی بزرگ باشد، می‌توان در اولین جمله معادله بالا از ۱ چشم پوشید و نتیجه زیر را به دست آورد

$$\ln \frac{n_i}{n_i + g_i} = -\alpha - \beta E_i \quad \text{یا} \quad \frac{n_i}{n_i + g_i} = e^{-\alpha - \beta E_i}$$

از حل آن برای n_i ، معادله (۱۶.۱۳) نتیجه می‌شود.

۱۳. گاز فوتونی

شاید بتوان گفت که مهمترین کاربرد آمار بوز-اینشتین تحلیل تابش الکترومغناطیسی است که در یک کاواک محبوس شده و با اتمهای دیواره کاواک در تعادل گرمایی قرار دارد. همان طور که در بخش ۳.۱ گفته شد، این تابش را تابش جسم سیاه می‌نامند. اتمهای دیواره کاواک تابش را به طور پیوسته جذب و مجدد آگسیل می‌کنند تا تعادل حاصل شود، و این هنگامی روی می‌دهد که آهنگهای آگسیل و جذب تابش یکسان باشند. در وضعیت تعادل، طیف تابش الکترومغناطیسی محبوس شده توزیع انرژی کاملاً مشخصی دارد، یعنی، با هر بسامد یک شدت تابش جسم سیاه متناظر می‌شود که فقط به دمای دیواره‌ها بستگی دارد و مستقل از جنس آنهاست.

در بخش ۹.۱ دیدیم که وقتی تابش الکترومغناطیسی با ماده برهمنش می‌کند، چنان رفتاری می‌کند که گویی از «ذراتی» به نام فوتون تشکیل شده است که هر کدام تکانهای برای h/λ و انرژی برابر $h\nu$ دارد که در آن λ طول موج و ν بسامد تابش است. بنابراین می‌توان فرض کرد که تابش جسم سیاه در وضع تعادل مانند یک گاز فوتونی رفتار می‌کند. البته فرض می‌کنیم که برهمنش میان خود فوتونها روی نمی‌دهد، بلکه فقط با اتمهای دیواره برهمنش می‌کند. چون فوتونها تمیز پذیر نیستند و چیزی نمی‌توانند مانع از آن شود که تعدادی فوتون انرژی یکسانی داشته باشند (تجزیه نشان می‌دهد که شدت تابش در هر بسامد می‌تواند بدون هیچگونه محدودیتی افزایش یابد)، لذا فوتونها را می‌توان همانند بوزونها در نظر گرفت که از آمار بوز-اینشتین پیروی نمی‌کنند.

اما در چنین حالتی بایس دو وضعیت مشخصه‌ای را مدنظر قرار دهیم. تعداد فوتونها ثابت نیست، زیرا به وسیله اتمهای موج‌سود در دیواره کاواک جذب یا گسیل می‌شوند. بنابراین شرط (۱۵.۱۰)، $\sum_i dn_i = 0$ ، را باید کنار گذاشت. این به آن معنی است که پارامتر α ضروری نیست. پس باید در معادله (۱۵.۱۳) قرار دهیم $\alpha = 0$ ، به طوری که باشد، طیف انرژی فوتونها را می‌توان به صورت پیوسته در نظر گرفت، زیرا در چنین حالتی، اختلاف انرژی بین مقادیر انرژی مجاز متواالی یا طول موجهای مربوط فوق‌العاده کوچک است (شکل ۱۰.۲).

تحت چنین شرایطی در معادله (۱۵.۱۳) باید به جای g_i ، $g(E)dE$ را قرار دهیم که نتیجه زیر حاصل می‌شود

$$dn = \frac{g(E)dE}{e^{E/kT} - 1} \quad (17.13)$$

چون انرژی فوتونها بر طبق $E = hv$ به بسامد مربوط می‌شود، تابع $g(v)$ را می‌توان طوری تعریف کرد که داشته باشیم $g(E)dE = g(v)dv$ که در آن $g(v)dv$ تعداد مدهای نوسانی موجود در گستره بسامد dv متناظر با گستره انرژی است. قبل در معادله (۲۰.۲)، تعداد مدهای نوسانی برای امواج محبوس شده در کاواکی به حجم V بدست آورديم. اما لازم است که آن را در ۲ ضرب کنیم تا دو راستای مستقل قطبش را به حساب آورده باشیم، زیرا امواج الکترومغناطیسی عرضی‌اند. بنابراین، تعداد حالتها در تابش جسم سیاه با بسامد بین v و $v+dv$ یا انرژی بین E و $E+dE$ برابر است با

$$g(E)dE = g(v)dv = \frac{8\pi V}{c^3} v^2 dv \quad (18.13)$$

بنابراین می‌توان معادله (۱۷.۱۳) را به صورت زیر نوشت

$$dn = \frac{8\pi V}{c^3} \frac{v^2 dv}{e^{hv/kT} - 1} \quad (19.13)$$

انرژی مربوط به dn فوتون در گستره بسامد dv مساوی $(hv)dn$ و انرژی در یکای حجم برای V است. بالاخره، توزیع چگالی انرژی $E(v)$ در تابش جسم سیاه با رابطه زیر تعریف می‌شود

$$E(v) = \frac{hv}{V} \frac{dn}{dv}$$

به گونه‌ای که $E(v)dv$ انرژی در یکای حجم متناظر با تابش با بسامد بین v و $v+dv$ را بدست می‌دهد. به واسطه معادله (۱۹.۱۳)، این چگالی انرژی با رابطه زیر داده

می شود

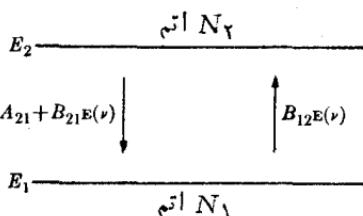
$$E(v) = \frac{8\pi h v^3}{c^3} \frac{1}{e^{hv/kT}} \quad (20.13)$$

که همان معادله معروف تابش پلانک است که قبلاً بدون اثبات در معادله (۱.۱) آمد و برای دماسهای متفاوت نیز در شکل ۵.۱ نمایش داده شد. سازگاری معادله (۲۰.۱۳) با واقعیات تجربی نیز دلیل محکمی است براین ایده که تابش از فوتونها بی تشكیل شده است که از آمار بوز-اینشتین پیروی می کنند. در اینجا یادآوری می کنیم که همین مسئله تابش جسم سیاه بود که پلانک را ودادشت تا فرض کند وقتی تابش با ماده برهمن کش می کند، به اندازه کوانتمهای hv انرژی جذب یا گسیل می دارد. اما، اثبات اصلی پلانک را نمی توان دقیق و بی عیب در نظر گرفت زیرا او، از یک طرف فرض کرد که اتمهای دیواره کاواک همانند نوسانگر هایی عمل می کنند که انرژی آنها به جای مقدار $hv = (n+1/2)h\nu$ برابر $E = nh\nu$ است و از طرف دیگر از آمار ماکسول بولتزمن استفاده کرد. جالب اینجاست که نتایج او صحیح بود. اما اگر انرژی نقطه صفر، $hv/2$ ، در محاسبات پلانک وارد شود، رابطه حاصله دیگر قابل قبول نخواهد بود. بنا بر این، چندسالی باید می گذشت تا اینکه اثبات رضایت پذیری برای مسئله، همان طور که در این کتاب ارائه شده است یافت شود.

مثال ۲۰.۱۴ گذارهای تابشی خود به خود و القایی را بررسی کنید.

حل: در بخش ۷.۰.۱ توضیح دادیم که هر سیستم واقع در تراز انرژی بر انگیخته ممکن است به طور خود به خود به تراز انرژی پایینتر فرود آید و یا اینکه اگر تابشی با پسامد مناسب خصوص داشته باشد، ممکن است سیستم آلقا (یا بر انگیخته) شود و با گسیل تابش به تراز پایینتر جهش کند.

دو تراز انرژی E_2 و E_1 را در نظر می گیریم که به ترتیب با N_2 و N_1 اتم اشغال شده‌اند (شکل ۲۰.۱۳). انرژی فوتونهای متناظر با گذارهای میان این دو تراز باید برای $h\nu = E_2 - E_1$ باشد. اتمهایی که در تراز E_2 قرار دارند ممکن است به طور خود به خود



شکل ۲۰.۱۳ گذارهای القایی و خود به خود.

به داخل تراز E_1 جهش کنند. احتمال گذار گسیلی خود به خود متناظر در یکای زمان را A_{21} می‌نامیم. اگر تابشی با سامد ν حضور داشته و چگالی انرژی آن (v) باشد، گذارهای جذبی از E_1 به E_2 ایجاد می‌شوند. طبیعی است که فرض کنیم تعداد چنین گذارهایی در یکای زمان با چگالی انرژی $E(v)$ متناسب است. یعنی احتمال گذار جذبی القایی در یکای زمان برابر است با $B_{12}E(v)$ که در آن B_{12} احتمال گذار در یکای زمان و یکای شدت تابش است. اما به دلیل برهم‌کنشی که تابش با اتمهای برانگیخته در تراز E_2 می‌کند؛ گذارهای گسیلی از E_2 تا E_1 ، با احتمال گذار گسیلی القایی در یکای زمان $B_{21}E(v)$ را نیز ایجاد می‌کند. بنابراین احتمال گسیلی کل در یکای زمان از تراز E_2 به تراز E_1 برابر است با $A_{21} + B_{21}E(v)$. اگر N_2 اتم در تراز E_2 وجود داشته باشد، تعداد اتمهایی که در یکای زمان از E_2 به E_1 جهش می‌کنند مساوی است با $[A_{21} + B_{21}E(v)]N_2$. در همین زمان، تعداد اتمهایی که در یکای زمان از E_1 به E_2 جهش می‌کنند مساوی است با $N_1B_{12}E(v)$. بنابراین تغییر خالص اتمها در یکای زمان در تراز E_2 برابر است با آهنگ بهره توسط جذب منهای آهنگ اتفاف به وسیله گسیل، یا

$$\frac{dN_2}{dt} = \underbrace{B_{12}E(v)N_1}_{جذب} - \underbrace{[A_{21} + B_{21}E(v)]N_2}_{گسیل}$$

با یک بهره مساوی (ولی با علامت مخالف) برای تراز پاییتر. هنگامی که بین اتمها و تابش تعادل برقرار شود، باید داشته باشیم $\frac{dN_2}{dt} = 0$ یا

$$B_{12}E(v)N_1 = [A_{21} + B_{21}E(v)]N_2$$

بنابراین تعداد گذارهای جذبی و گسیلی میان دو تراز در یکای زمان مقدار یکسانی است. اگر اتمها در تعادل گرمایی باشند و از آمار ماکسول-بولتزمن پیروی کنند (که در اکثر موارد فرض معقولی است)، در این صورت داریم

$$\frac{N_1}{N_2} = e^{(E_2 - E_1)kT} = e^{hv/kT}$$

به گونه‌ای که

$$B_{12}E(v)e^{hv/kT} = A_{21} + B_{21}E(v) \quad (21.13)$$

با

$$E(v) = \frac{A_{21}/B_{12}}{e^{hv/kT} - B_{21}/B_{12}}$$

از مقایسه این رابطه با معادله (۲۰.۱۳)، که چگالی انرژی برای تابش در تعادل با ماده را

به دست می‌دهد، نتیجه‌هایی گیریم که

$$\frac{A_{21}}{B_{12}} = \frac{8\pi v^3}{c^3} \quad \text{و} \quad \frac{B_{21}}{B_{12}} = 1$$

این نتیجه‌ای است که اینشتین در سال ۱۹۱۷ برای اولین بار به دست آورد. رابطه دوم نشان می‌دهد که احتمال‌های جذب و گسیل القایی در یکای زمان مساوی‌اند. با محاسبه نمی‌توان مقادیر A_{21} و B_{12} را به دست آورد. این مقادیر با استفاده از ملاحظات مکانیک کوانتموی به دست می‌آیند.

از معادله (۲۱.۱۳)، با $B_{12} = B_{21}$ نسبت بین احتمال گسیل خود به خود A_{21} و احتمال گسیل القایی $B_{21}E(v)$ را، در هنگامی که ماده با تابش در تعادل است، به صورت زیر نتیجه می‌گیریم

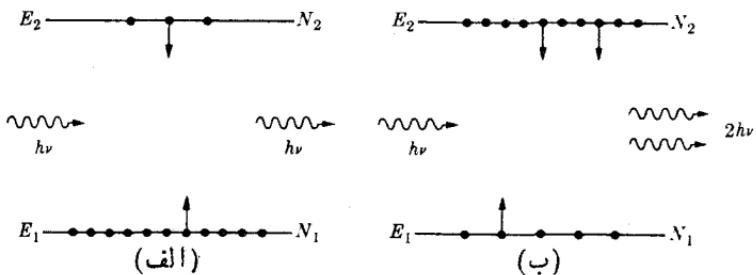
$$\frac{\text{احتمال گسیل خود به خود}}{\text{احتمال گسیل القایی}} = \frac{A_{21}}{B_{21}E(v)} = e^{hv/kT} - 1 \quad (22.13)$$

بنابراین اگر $hv \gg kT$ باشد، گسیل خود به خود خیلی ممکن‌تر از گسیل القایی خواهد بود که در این صورت می‌توان از آن کاملاً صرف‌نظر کرد. این موضوع در مورد گذارهای الکترونی در اتمها و مولکولها و در مورد گذارهای تابشی در هسته‌ها صدق می‌کند. اما اگر $hv \ll kT$ باشد، همان‌طور که در ناحیه میکروموج طیف صادق است، گسیل القایی ممکن است، غالب شود.

گسیل القایی نتیجه‌گذاری کننده تابش و رویدی روی اتمهای (یا مولکولهای) ماده است. از این رو نوسانات اتمی و ادراسته نسبت به تابش و رویدی اختلاف فاز ثابتی دارند. این بدان معنی است که تمام اتمهای به طور هم‌فاز تابش می‌کنند و لذا گسیل القایی همدومن است. از طرف دیگر، گذارهای خود به خود به طور کاتورهای روی می‌دهند و هیچگونه همبستگی میان زمانهایی که در آنها اتمها گذار را انجام می‌دهند وجود ندارد. بنابراین، فازهای تابشی اتمی به طور کاتورهای توزیع می‌شوند. در این صورت می‌گوییم که گسیل خود به خود ناهمدومن است.

مثال ۲۰.۱۳ لیزرها و میزرهای را بررسی کنید.

حل: همان‌طور که در مثال قبل توضیح داده شد، هنگامی که تابش و ماده در تعادل گرمایی قرار دارند، هیچ جذب یا گسیل خالصی روی نمی‌دهد زیرا تعداد کل گذارهای گسیلی و جذبی در یکای زمان مساوی‌اند. این موضوع در شکل ۲۰.۱۳ (الف) نشان داده شده است. با آنکه ممکن است احتمال گذار القایی، کوچکتر از احتمال گذار خود به خود باشد،



شکل ۷.۱۳ اصل اساسی طرز کار لیزرهای و میزرهای.

جذب و گسیل با یکدیگر منطبق می‌شوند زیرا در تعادل گرمایی تراز پایینتر جمعیت انبوه تری در خود جای می‌دهد. در حالت کلی، که تابش با ماده برهم کنش می‌کند، بی‌آنکه الزاماً در تعادل باشد، خواهیم داشت

$$\frac{\text{آهنگ} \text{ گسیل}}{\text{آهنگ} \text{ جذب}} = \frac{[A_{21} + B_{21}E(\nu)]N_2}{B_{12}E(\nu)N_1} = \left(1 + \frac{A_{21}}{B_{21}E(\nu)}\right) \frac{N_2}{N_1}$$

که در آن $E(\nu)$ توزیع انرژی تابش ورودی را به دست می‌دهد. هرگاه اختلاف انرژی $E_2 - E_1$ به قدر کافی کوچک باشد، به طوری که آهنگ $h\nu/kT$ خیلی کوچک باشد (همان طور که در دمای معمولی در ناحیه میکروموج روی می‌دهد). معادله (۲۲.۱۳) نشان می‌دهد که $A_{21}/B_{21}E(\nu)$ در مقایسه با یک قابل اغراض است. در این حالت می‌توان نوشت:

$$\frac{\text{آهنگ} \text{ گسیل}}{\text{آهنگ} \text{ جذب}} \approx \frac{N_2}{N_1}$$

هرگاه ماده در تعادل گرمایی باشد، N_2 کوچکتر از N_1 و آهنگ گسیل نیز کوچکتر از آهنگ جذب است. اما اگر به طریقی جمعیت نسبی ترازهای برانگیخته و پایه وارونه شود، به طوری که N_2 بزرگتر از N_1 و آهنگ N_2/N_1 بزرگتر از ۱ شود، در این صورت آهنگ گسیل بزرگتر از آهنگ جذب خواهد شد. به عبارت دیگر، هرگاه تابشی با چگالی انرژی $(\nu)E$ از این سیستم عبور کند، تابشی که از آن خارج می‌شود فوتونهای با بسامد ν بیشتری نسبت به تابش فرودی دارد. [شکل ۷.۱۳ (ب)], که به «تفویت» تابش در آن بسامد منجر می‌شود. البته این موضوع فقط هنگامی صحیح است که $E_2 - E_1 = h\nu$ باشد. چون نسبت به اتمهای برانگیخته اتمهای بیشتری والانگیخته می‌شوند، تراز بالاتر شروع می‌کند به خالی شدن به طوری که از میزان تقویت کاسته و تعادل گرمایی مجدد برقرار می‌شود. از این‌رو، برای حفظ حالت تقویت، باید به طریقی، تراز بالاتر را به طور پیوسته از اتم پر کنیم یا از تراز پایین اتم برداریم. وسایلی که چنین عملی

در آنها انجام می‌شود را هیزد و لیزد می‌گویند. نام آنها، بسته به ناحیه‌ای از طیف الکترومغناطیسی که در آن کار می‌کنند، از حروف اول (معادل انگلیسی کلمات «تقویت میکروموج بهوسیله گسیل القایی تابش»^۱ و «تقویت نور بهوسیله گسیل القایی تابش»^۲) گرفته شده است.

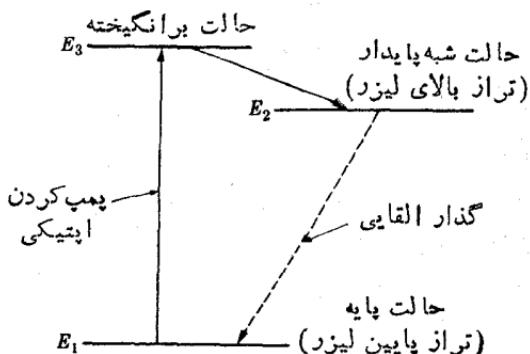
وسایل مختلفی طرح ریزی شده است تا به کمک آنها بتوان تراز بالا را به صورتی دائمی و یکنواخت پر نگه داشت. تمام این روشها مستلزم صرف انرژی است و کارایی میزr و یا لیزر عبارت است از نسبت بین انرژی خروجی و انرژی ورودی. یک روش نوعی پمپ کردن اپتیکی است که در آن مقدار زیادی انرژی صرفاً به منظور برانگیختن سیستم به انرژیهای بالاتر، به طور مداوم و یا مقطعي به سیستم داده می‌شود. هنگامی که سیستم به حالت پایه باز می‌گردد، بعضی از اتمهای برانگیخته به حالت‌های شبه پایدار می‌روند، و جمعیت این حالتها نسبت به حالت‌های پایینتر بسیار بیشتر می‌شود (شکل ۸.۱۳). بنابراین تابش القایی بسامد $h/E_2 - E_1$ = ν تقویت مطلوب را به دست می‌دهد.

لیزرهای میزrها خیلی مفیدند زیرا بازیکه خیلی شدیدی از تابش تکفam همدووس تولیدمی‌کنند. می‌دانیم وقتی چند چشم به صورت هم فاز (یا همدووس) تابش می‌کنند، دامنه متجه برایبر مجموع دامنه‌های منفرد است. هرگاه تمام چشمهای یکسان باشند داریم

$$\text{دامنه چشم} \times N = \text{دامنه متجه} \cdot \text{همدووس}$$

که در آن N تعداد چشمهای است. چون شدت چشم به امکان دار است، خواهیم داشت

$$\text{شدت چشم} \times N^2 = \text{شدت متجه} \cdot \text{همدووس}$$



شکل ۸.۱۳ لیزر سه‌ترازی.

1. Microwave Amplification by Stimulated Emission of Radiation.
2. Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation

هر گاه تعداد چشمه‌ها زیاد باشد، تابش القابی ممکن است خیلی شدید شود. از طرف دیگر، هر گاه چشمه‌ها به صورت ناهمدوس تابش کنند، شدتها ای انفرادی به صورت خطی اضافه می‌شوند، یعنی

شدت چشمه $N =$ شدت منتجة ناهمدوس

بنا بر این در لیزرهای میز رها، تابش تکفام همدوس القابی، در مقایسه با تابش ناهمدوس خود به خودی که در این دستگاهها نوی نامیده می‌شوند خیلی شدید است. در لیزرهای میز رها به مخاطر غالب بودن گذارهای القابی، نوی نسبتاً کوچکتر از چیزی است که در نوسانگرها و تقویت کننده‌های معمولی وجود دارد. تقویت کننده‌های میز ری هنگامی به کار می‌روند که نویهای خیلی کم، مهم هستند، نظیر کارهای رادیو نجومی، ارتباطات ماهواره‌ای، و طیف سنجی میکردموج.

۷.۱۳ ظرفیت گرمایی جامدات

همان طور که در فصل ۶ توضیح داده شد، جامدات انبوهه منظمی از تعداد بسیار ذیادی آتم (یامولکول) هستند که با نیروهای چسبناک قوی ناشی از برهم کنشهای الکترویکی آنها، در مکانهای تعادل ثابت خود قرار گرفته‌اند. تنها حرکات انفرادی اتمها ارتعاشات کوچک آنها حول مکانهای تعادل خود آنهاست. اما جفت شدگی میان اتمها آنچنان قوی است که نمی‌توان یک آتم را بدون آشفتگی اتمهای مجاور و سرانجام آشفتگی تمام جامد، بهارتعاش در آورد. بنا بر این، باید برانگیختگیهای ارتعاشی جمعی جامد را، مشابه با آنچه که در مثال ۲.۶ برای یک شبکه خطی در نظر گرفتیم، بررسی کنیم.

این ارتعاشهای جمعی موجب می‌شوند که امواج ایستاده در جامدات تشکیل شود. بسامدهای این امواج به شکل و اندازه جسم بستگی دارند، و تا حدودی به امواج ایستاده در کواک شیوه هستند. با آنکه بسامدهای ممکن طیف گستره دارند اما اگر ابعاد جسم در مقایسه با ابعاد اتمی نسبتاً بزرگ باشد فاصله جدایی آنها خیلی کوچک است و می‌توان طیف را پیوسته در نظر گرفت. این امواج ایستاده از همان نوع امواج کشسانی هستند که از طریق جسم جامد منشر می‌شوند و بنا بر این سرعت انتشار آنها مساوی سرعت امواج کشسان است که سرعت صوت نیز نامیده می‌شود.

در هر جامدی دونوع موج وجود دارند: طولی و عرضی، که به ترتیب با سرعت v و v' انتشار می‌باشد. برای بدست آوردن تعداد مدهای مختلف ارتعاش در گستره بسامد میان v و $v' + dv$ ، که به صورت $dN(v)$ بیان می‌شود، باید مدهای طولی و عرضی را جدا کانه بشماریم. بنا بر این با استفاده از معادله (۱۸.۱۳) و با قراردادن v به جای v' ، برای این امواج عرضی خواهیم داشت

$$g(v) dv = \frac{8\pi N}{v^3} v^2 dv$$

در حالی که برای امواج طولی، که یک درجه آزادی دارند، مدهای ارتعاش نصف می‌شوند

$$g_i(v) dv = \frac{4\pi V}{v_i^3} v^2 dv$$

در هر رابطه، سرعت انتشار v و v_i را که به ترتیب با امواج طولی و عرضی متناظرند، به کار می‌بریم. لذا، تعداد کل مدهای ارتعاشی در گستره بسامد dv برابر است با

$$g(v) dv = g_i(v) dv + g_e(v) dv = 4\pi V \left(\frac{1}{v_i^3} + \frac{2}{v_e^3} \right) v^2 dv \quad (23.13)$$

در یک محیط پیوسته، هیچگونه حدی برای تعداد کل مدهای ارتعاشی وجود ندارد. اما در یک جامد، که ساختار اتمی دارد و شامل N اتم است هر مرد ارتعاشی باشد بر حسب $3N$ مختصه مکانی اتمها بیان شود. بنابراین چنین شرطی بر روى تعداد کل مدهای آزادی مستقل، حدی تحمیل می‌کند که باید مساوی با $3N$ باشد. این نیز به نوبه خود حدی بر بسامد ارتعاشی بیشینه تحمیل می‌کند زیرا با استفاده از معادله (23.13) باید داشته باشیم

$$3N = \int_{v_i}^{v_e} g(v) dv = 4\pi V \left(\frac{1}{v_i^3} + \frac{2}{v_e^3} \right) \int_{v_i}^{v_e} v^2 dv$$

پا

$$3N = 4\pi V \left(\frac{1}{v_i^3} + \frac{2}{v_e^3} \right) \frac{v_e^3 - v_i^3}{3} \quad (24.13)$$

که بسامد قطع v را تعیین می‌کند (بسامد قطع در ارتعاشات شبکه بلوری در مثال ۲.۶ بررسی شده است). با استفاده از معادله (24.13) می‌توان معادله (23.13) را به صورت ذیر نوشت

$$g(v) dv = \frac{9N}{v^3} v^2 dv \quad (25.13)$$

مسئله‌ای که در اینجا مورد بحث قرار دارد خیلی به مسئله امواج الکترومغناطیسی ایستاده در یک کاوک شباht دارد. آن بحث منجر به معرفی مفهوم گاز فوتونی شد که در بخش ۶.۱۳ برای تحلیل تراش جسم سیاه از آن استفاده کردیم. بنابراین به مدهای ارتعاشی جامد، که الرا ممکن است گاز فوتونی را نسبت می‌دهیم که از «ذرات» یا فوتونهای با انرژی hv تشکیل شده است. مفهوم فونون در مثال ۲.۶ معرفی شد. چون تمام فوتونها یکسانند و هیچگونه حدی برای تعداد فونونها در حالت انرژی یکسان نیز وجود ندارد، لذا می‌توان انتظار داشت که فونونها در تعادل گرمایی از آمار بوز-اینشتین پیروی کنند. ضمناً تعداد فونونها هم ثابت نیست، زیرا بر حسب اینکه انرژی مدهای ارتعاشی زیاد یا

کم شود، تعداد فotonها ممکن است افزایش یابد. بنا بر این همان‌طور که قبلا در مورد گاز فوتونی انجام دادیم، لازم است که از معادله (۱۵.۱۳) به ازای $\alpha = 0$ استفاده کنیم و $g(v) dv$ را که با معادله (۲۵.۱۳) داده شده است به جای g قرار دهیم. لذا تعداد فotonهای با انرژی $E = hv$ در گستره بسامد میان v و $v + dv$ در تعادل گرمایی با شبکه جامد در دمای T برابر است با

$$dn = \frac{g(v) dv}{e^{hv/kT} - 1} = \frac{N}{v_0^3} \frac{v^3 dv}{e^{hv/kT} - 1}$$

برای انرژی ارتعاشی کل جامد در گستره بسامد dv دادیم

$$dU = hv dn = \frac{Nh}{v_0^3} \frac{v^3 dv}{e^{hv/kT} - 1}$$

وانرژی ارتعاشی کل جامد مساوی است با

$$U = \int_0^{\infty} hv dn = \frac{Nh}{v_0^3} \int_0^{\infty} \frac{v^3 dv}{e^{hv/kT} - 1}$$

به این انرژی باید انرژی نقطه صفر وابسته به هر یک از مدهای ارتعاشی را اضافه کنیم. اما، این انرژی مستقل از دماس特 و در اینجا موردنظر ما نیست. بنا بر این، ظرفیت گرمایی جامد در حجم ثابت برابر است با

$$C_V = \frac{1}{N} \left(\frac{\partial U}{\partial T} \right)_V = \frac{N_A h^4}{v_0^3 k T^3} \int_0^{\infty} \frac{v^4 e^{hv/kT}}{(e^{hv/kT} - 1)^2} dv \quad (26.13)$$

برای سهولت، دمای دبی Θ_D را به صورت $k \Theta_D = hv$ تعریف می‌کنیم یا

$$\Theta_D = \frac{hv}{k} \quad (27.13)$$

در جدول ۳۰.۱۳ مقدار Θ_D برای چند جامد داده شده است.

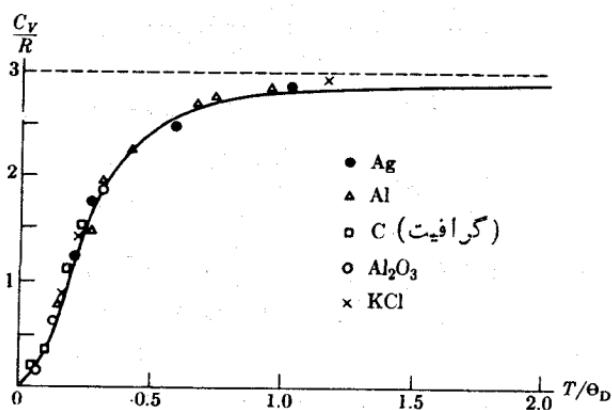
با توجه به رابطه $x = hv/kT$ و بر قرادی $k N_A = R$ می‌توان معادله (۲۶.۱۳) را به صورت ساده‌تری نوشت

$$C_V = R \left(\frac{T}{\Theta_D} \right)^3 \int_0^{\Theta_D/T} \frac{x^4 e^x}{(e^x - 1)^2} dx \quad (28.13)$$

در شکل ۹.۰۱۳ نمودار C_V بر حسب T/Θ_D رسم شده است. با توجه به نقاط تجزیی که در شکل مشخص شده است، مشاهده می‌کنیم که چگونه اکثر مواد دقیقاً از منحنی نظری پیروی می‌کنند.

جدول ۳.۱۳ دماهای دبی برای برخی جامدات.

$K_e \Theta_D$	ماده	$K_e \Theta_D$	ماده
۳۶۶	Ge	۲۲۵	Ag
۱۵۹	Na	۱۶۵	Au
۴۵۶	Ni	۱۸۶۰	C (الماس)
۲۲۹	Pt	۳۳۹	Cu



شکل ۳.۱۳ ظرفیت گرمایی یک شبکه بلوری بر حسب تابعی از دما.

باید توجه داشت که در دماهای از مرتبه Θ_D یا بیشتر، ظرفیتهای گرمایی تمام مواد عملاً به مقدار $3R$ می‌رسد. این نتیجه قانون دولن-پتی نام دارد. زیرا اولین بار این افراد در قرن نوزدهم میلادی به طور تجربی به این قانون پی بردند. ضمناً این نتیجه با اصل هم‌پاری انرژی نیز سازگاری دارد، زیرا برای $kT \gg h\nu = k\Theta_D$ ، $kT \gg h\nu = kT/2$ و برای سه درجه‌آزادی هر اتم مساوی $3kT$ باشد. بنابراین

$$U = N(3kT) = 3kNT = 3NRT$$

که با $C_V = 3R$ متناظر است و با قانون دولن-پتی سازگاری دارد. موادی که دماهای دبی آنها خیلی بزرگتر از دمای معمولی است، به طور قابل توجهی از قانون دولن-پتی در چنین دماهای انحراف خواهند داشت.

اگرچون در حالت خاص فلزات باید دید که برای محاسبه ظرفیت گرمایی C_V آیا

لازم است انرژی الکترونهای آزاد رسانش را به حساب آوریم یا خیر؟ به خاطرمی آوریم که الکترونهای آزاد از آمار فرمی-دیراک پیروی می‌کنند و هم‌پاری انرژی در مورد آنها فقط در دمایی به کارمی رود که در رابطه $T \gg \epsilon_F/k = \Theta_F$ یا $kT \gg \epsilon_F$ صدق کند که در آن ϵ_F انرژی فرمی و Θ_F دمای فرمی است. اما هنگامی که مقادیر ϵ_F و Θ_F را در جدول ۱۰.۱۳ بررسی می‌کنیم، ملاحظه می‌شود که دمای فرمی Θ_F به قدری بالاست که وقتی فلز در دمایی به کار رفته در آزمایشگاه و صنعت گرم می‌شود فقط تعداد کمی از الکترونها برانگیخته می‌شوند. لذا توزیع الکترونها در گرمای ویژه فلزات بسیار اندک و قابل اغماض است. با این حال باید توجه داشت که در دمای‌های خیلی پایین نزدیک به صفر مطلق، وقتی C_V هم خیلی کوچک است، همان‌طور که از شکل ۹.۱۳ دیده می‌شود، توزیع الکترونها در C_V نسبتاً مهم است. در این دمایا، تعداد خیلی اندکی از الکترونها که به بالای تراز فرمی ϵ_F برانگیخته شده‌اند، مقداری انرژی بیشتر از انرژی ارتعاشات جمعی شبکه به انرژی داخلی اضافه می‌کنند.

۸.۱۳ گاز ایده‌آل در آمار کوانتومی

تمام ذرات از آمار فرمی-دیراک یا بوز-اینشتین پیروی می‌کنند. بنا بر این حتی گاز ایده‌آل نیز باید از دیدگاه آمار کوانتومی تحلیل شود. ابتدا گاز ایده‌آل مشکل از ذراتی را در نظر می‌گیریم که از آمار بوز-اینشتین پیروی می‌کنند. (که معمولترین وضعیت است زیرا موکولهای دارای اسپین صفر یا اسپین درست‌اند). تعداد موکولهای با انرژی میان E و $E+de$ یعنی dn از معادله (۱۰.۱۳) بدست می‌آید که در آن به جای g رابطه زیر را که همان معادله (۳۹.۱۵) است قرار می‌دهیم

$$g(E)dE = \frac{4\pi V(2m^3)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} dE$$

بنا بر این

$$dn = \frac{4\pi V(2m^3)^{1/2}}{h^3} \frac{E^{1/2} dE}{e^{\alpha+E/kT}-1}$$

با قراردادن $x = E/kT$ و با توجه به معادله (۴۰.۱۵) برای تابع پارش یک گاز ایده‌آل، تعداد کل موکولهای را به صورت زیر بدست می‌آوریم

$$N = \frac{2Z}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^{1/2} dx}{e^{\alpha+x}-1} \quad (۴۰.۱۴)$$

با توجه به اینکه در آمار بوز-اینشتین α مثبت است خواهیم داشت

$$(e^{\alpha+x}-1)^{-1} = e^{-\alpha-x}(1-e^{-\alpha-x})^{-1} = e^{-\alpha}(e^{-x}+e^{-\alpha-2x}+\dots)$$

و با قرار دادن در معادله (۲۹.۱۳) رابطه زیر به دست می‌آید

$$N = Ze^{-\alpha} \left(1 + \frac{1}{\sqrt{2}} e^{-\alpha} + \dots \right)$$

در تقریب اول می‌توان نوشت $e^{-\alpha} = N/Z$ که همان نتیجه به دست آمده در بخش ۳۰.۱۵ است. در تقریب دوم داریم

$$e^{-\alpha} = \frac{N}{Z} \left(1 + \frac{1}{\sqrt{2}} e^{-\alpha} + \dots \right)^{-1} = \frac{N}{Z} \left(1 - \frac{1}{\sqrt{2}} \frac{N}{Z} + \dots \right) \quad (30.13)$$

که می‌توان α را بر حسب تابعی از N و T به دست آورد. انرژی کل گاز برابر است با

$$U = \int_0^\infty E dn = \frac{2ZkT}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^{3/2} dx}{e^{\alpha+x}-1}$$

$$= \frac{3}{2} kTZe^{-\alpha} \left(1 + \frac{1}{\sqrt{5}} e^{-\alpha} + \dots \right)$$

بالاخره با در نظر گرفتن مقدار $e^{-\alpha}$ که با معادله (۳۰.۱۳) داده شده است داریم

$$U = \frac{3}{2} kNT \left(1 - \frac{1}{\sqrt{5}} \frac{N}{Z} - \dots \right) \quad (31.13)$$

از مقایسه این رابطه با نتیجه کلاسیک یا ماکسول-بولزمن گاز ایده‌آل، یعنی $U = (3/2)kNT$ ملاحظه می‌کنیم که اثر کوانتومی در آمار بوز-اینشتین باعث می‌شود که انرژی گاز کاهش یابد. می‌توان نشان داد که فشار گاز مساوی است با (مثال ۷.۱۳)

$$p = \frac{kNT}{V} \left(1 - \frac{1}{\sqrt{5}} \frac{N}{Z} - \dots \right) \quad (32.13)$$

و از این رو می‌بینیم که، در آمار بوز-اینشتین، فشار یک گاز ایده‌آل نیز کمتر از فشار گاز ایده‌آل کلاسیک (یا ماکسول-بولزمن) است.

انحراف یک گاز ایده‌آل کوانتومی از گاز ایده‌آل کلاسیک را تبعیقی گاز می‌نامند (در اینجا «تبعیقی» هیچ رابطه‌ای با تبعیقی حالتهای کوانتومی ندارد). با مشاهده اینکه N/Z با $(N/V)T^{-3/2}$ متناسب است، در می‌باییم که تبعیقی یک گاز در دمای پایین و چگالی بالا از اهمیت بیشتری برخوردار می‌شود و این شرطی است که در نزدیک نقطه

چگالش روی می‌دهد. در فشار و دمای متعارف برای اکثر گازها N/Z از مرتبه 10^{-5} است و بنابراین تبیهگنی گاز قابل چشمپوشی است، و این نشان می‌دهد که در چنین گازهایی می‌توان با اطمینان از آمار ماکسول-بولتزمن استفاده کرد.

هیدروژن و هلیوم سبکترین گازهایی هستند که از آمار بوز-اینشتین پیروی می‌کنند. مقدار N/Z برای H_2 در نقطه جوش معمولی آن، $K^{25} 432 \times 10^{-2}$ و برای هلیوم در $K^{2} 405$ برابر است. بنابراین هلیوم گازی است که در آن، تبیهگنی باشد اثرات قابل مشاهده‌ای ایجاد نکند. در واقع، برخی رفتار عجیب هلیوم در حالت چگال آن، که به صورت He-II شناخته شده است، به تبیهگنی کامل بوز-اینشتین نسبت داده می‌شود. در مورد گاز ایده‌آلی که از آمار فرمی-دیراک پیروی می‌کند (نظیر هیدروژن تک اتمی) نتایج کاملاً مشابه است، اما، به خاطر می‌آوریم که در آمار فرمی-دیراک α می‌تواند منفی یا مثبت باشد واز این‌رو، حالت‌های $\alpha < 0$ یا $\alpha > 0$ باشد به طور جداگانه بررسی شوند. در اینجا نمی‌خواهیم این‌حالت را به تفصیل توضیح دهیم، با وجود این، خاطرنشان می‌کنیم که گرچه در صفر مطلق، فشار گاز ایده‌آلی که از آمار ماکسول-بولتزمن یا آمار بوز-اینشتین پیروی می‌کند صفر است، فشار گاز ایده‌آلی که از آمار فرمی-دیراک تعیین می‌کند به مقدار مشخصی در نزدیک صفر مطلق میل می‌کند، یعنی، یک فشار نقطه صفر در آن وجود دارد. دلیل این امر این است که حتی در صفر مطلق، مجموعه‌ای از فرمیونها دارای انرژی نقطه صفر هستند (مثال ۲۰.۱۳). با توجه به معادله (۳۷.۱۱) یعنی رابطه زیر

$$dU = T dS - p dV$$

هنگامی که آنتروپی ثابت باشد خواهیم داشت، $dU_s = -p dV_s$. از این‌رو

$$p = -\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_s \quad (33.13)$$

بنابراین فشار نقطه صفر سیستم فرمیونها برابر است با

$$p = -\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_s = -\frac{3}{5} N \frac{\partial \epsilon_F}{\partial V}$$

از معادله (۱۵.۱۳) داریم: $\frac{\partial \epsilon_F}{\partial V} = -\frac{2}{3} \ln V + C$ بنابراین $\epsilon_F = -\frac{2}{3} V \ln V + C$ که نتیجه زیر را برای فشار نقطه صفر یک گاز فرمی-دیراک به دست می‌دهد

$$p = \frac{2}{5} \frac{N \epsilon_F}{V} \quad (34.13)$$

مثال ۷.۱۳ رابطه فشار یک گاز ایده‌آل را بر حسب انرژی داخلی و حجم به دست آوریده.

حل: به خاطر می‌آوریم که طبق معادله (۳۴.۱۳)، فشار یک سیستم ذرات را می‌توان

با رابطه $p = -(\partial U / \partial V)_S$ محاسبه کرد. اما $U = \sum_i n_i E_i$. در این صورت در هر فرایند در آنتروپی ثابت، اعداد اشغال n_i باید ثابت بمانند، زیرا همان طور که در بخش ۹.۱۱ توضیح داده شد، تغییر در آنتروپی (یا جذب گرمایی) به تغییری در n_i ها وابسته است. به این ترتیب $(\partial U / \partial V)_S = \sum_i n_i (\partial E_i / \partial V)$ داریم

$$p = - \sum_i n_i \frac{\partial E_i}{\partial V} \quad (35.13)$$

با فرض اینکه گاز ایده‌آل از ذرات غیربرهم کنش‌کننده تشکیل شده است که در جعبه مکعبی به ضلع a و حجم $V = a^3$ قرار دارد، ترازهای انرژی با معادله (۱۷.۲) داده می‌شوند

$$E_i = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2ma^3} (N_1^i + N_2^i + N_3^i) = \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mV^{5/3}} (N_1^i + N_2^i + N_3^i)$$

که رابطه زیر را به دست می‌دهد

$$\frac{\partial E_i}{\partial V} = - \frac{2}{3} \frac{\pi^2 \hbar^2}{2mV^{5/3}} (N_1^i + N_2^i + N_3^i) = - \frac{2}{3} \frac{E_i}{V}$$

با قراردادن این نتیجه در معادله (۳۵.۱۳) رابطه زیر را برای فشار سیستم ذرات غیربرهم کنش‌کننده به دست می‌آوریم

$$p = \frac{2}{3} \sum_i \frac{n_i E_i}{V} = \frac{2}{3} \frac{U}{V} \quad (36.13)$$

برای گاز ایده‌آلی که از آمار ماکسول-بولتزمن پیروی می‌کند، داریم $p = kNT/V$ و از این رو kNT/V که با معادله (۱۶.۱۱) سازگاری دارد. برای یک گاز ایده‌آل بوز-اینشتین، باید معادله (۳۱.۱۳) را برای U به کار برد که در این صورت همان نتیجه قبل را کشیده در معادله (۳۲.۱۳) برای p بیان شد به دست می‌آوریم، برای گاز ایده‌آل فرمی-دیراک در صفر مطلق $N_{EF} = (3/5) pV/U$ و $p = (2/5) N_{EF}V/U$ که همان مقدار داده شده در معادله (۳۴.۱۳) است. در دمای‌های متفاوت با صفر مطلق فشار به علامت α بستگی دارد. هر گاه α مثبت باشد، که معمولاً در دمای‌های خیلی بالا چنین است، فشار یک گاز ایده‌آل فرمی-دیراک برابر است با

$$p = \frac{kNT}{V} \left(1 + \frac{1}{2^{5/2}} \frac{N}{Z} - \dots \right)$$

و از این دو کمی بزرگتر از فشار گاز ایده‌آل کلاسیک است. هر گاه α منفی باشد، که در دمای‌های پایین چنین است، فشار برابر است با

$$p = \frac{2}{5} \frac{N\epsilon_F}{V} \left[1 + \frac{5\pi^2}{12} \left(\frac{kT}{\epsilon_F} \right)^2 - \dots \right]$$

۹.۱۳ مقایسه سه آمار

در بخش قبل دیدیم که در چگالش پایین و دماهای بالا، اثرات کوانتومی برای گازهای ایده‌آل نسبتاً کوچک‌اند. در اینجا سه‌آمار را مقایسه می‌کنیم تا بینیم که تا چه حدی نتایج آنها باهم قابل مقایسه‌اند. با توجه به معادلات (۹.۱۰)، (۹.۱۲)، و (۹.۱۳) یعنی روابط

$$n_i = g_i e^{-\alpha - E_i/kT} \quad (\text{الف) ماکسول-بولتزمن})$$

$$n_i = \frac{g_i}{e^{\alpha + E_i/kT} + 1} \quad (\text{ب) فرمی-دیراک})$$

$$n_i = \frac{g_i}{e^{\alpha + E_i/kT} - 1} \quad (\text{ج) بوز-اینشتین})$$

ملاحظه می‌کنیم که این سه‌آمار را می‌توان به صورت زیر نوشت

$$\frac{g_i}{n_i} + \delta = e^{\alpha + E_i/kT}$$

که برای آمار ماکسول-بولتزمن $\delta = 0$ ، برای آمار فرمی-دیراک، $\delta = -1$ ، و برای آمار بوز-اینشتین $\delta = +1$ است. بهوضوح ملاحظه می‌کنیم که اگر $g_i/n_i \gg 1$ یا $g_i \ll n_i$ باشد (یعنی برای سیستمهای رقیق‌شده) در این صورت سه‌آمار مزبور عمل نتایج یکسانی را به دست می‌دهند. در دماهای بالا این امر واقعیت پیدا می‌کند (زیرا α با دما افزایش می‌یابد). بنابراین، بجز در دمای خیلی پایین، می‌توان اذیکثر اثرات آمار کوانتمی صرفنظر کرد. این موضوع، استفاده از آمار ماکسول-بولتزمن را برای بیشتر مواد تأیید می‌کند.

مسائل

۱۰.۱۳ انرژی فرمی با دما بر طبق رابطه زیر تغییر می‌کند

$$\epsilon_F(T) = \epsilon_F \left\{ 1 - \frac{\pi^2}{12} \left(\frac{T}{\Theta_F} \right)^2 - \dots \right\}$$

که در آن ϵ_F مقداری در $T = 0$ است و در جدول ۱۰.۱۳ داده شده است. نشان دهید که جمله تصحیحی با تغییر ۱ درصد در انرژی فرمی در دمای $5\pi\sqrt{3}\Theta_F / 5\pi$ متناظر است. این دما را برای برخی فلزات داده شده در جدول ۱۰.۱۳ محاسبه کنید و نتیجه بگیرید تا چه

حدی می‌توان فرض کرد که انرژی فرمی میان صفر مطلق و دمای معمولی ثابت می‌ماند.
۴۰۱۳ در فلزی که 1522 الکترون در cm^{-3} دارد، سرعت متوسط و انرژی متوسط الکترونها را در دمای K به دست آورید.

۴۰۱۴ نشان دهید که تعداد فرمیونهای با سرعت بین v و $v+dv$ در دمای T برابر است با

$$dN = \frac{8\pi V m^3}{h^3} \frac{v^2}{e^{(mv^2/2 - \epsilon_F)/kT} + 1} dv$$

۴۰۱۵ نشان دهید که تعداد فرمیونهایی که مؤلفه‌های سرعت آنها میان v_x و v_x+dv_x و v_y و v_y+dv_y و v_z و v_z+dv_z قرار دارند، برابر است با

$$dN = \frac{2\pi V m^3}{h^3} \frac{dv_x dv_y dv_z}{e^{(mv^2/2 - \epsilon_F)/kT} + 1}$$

۴۰۱۶ نشان دهید که تعداد فرمیونهایی که مؤلفه سرعت آنها در طول محور X بین v_x و v_x+dv_x قرار دارد برابر است با

$$dN_x = \frac{4\pi V m^3}{h^3 k T} \ln [e^{(\epsilon_F - mv_x^2/2)/kT} + 1] dx$$

[دهنمایی: از انتگرال $(ae^x + 1)^{-1} dx = \ln(1 + 1/a) - \int_0^\infty (ae^x + 1)^{-1} dx$ استفاده کنید.]

۴۰۱۷ با استفاده از نتیجه مسئله ۵.۰۱۳، معادله ریچاردسون (11.13) را به دست آورید.
[دهنمایی: تقریب $\ln(1+x) = x$ برای x کوچک است به کار ببرید.]

۴۰۱۸ منحنی نمایش معادله ریچاردسون-داشمن را برای گسیل گرمایونی بر حسب $kT/e\phi$ رسم کنید. نشان دهید که در دمای $T = e\phi/2k$ گسیل گرمایونی بیشینه است. مقدار این دما را برای برخی از فلزات داده شده در جدول 2.13 برآورد کنید.

۴۰۱۹ هرگاه برای تحلیل چگالی جریان گرمایونی به جای آمار فرمی-دیراک از آمار ماکسول-بولتزمن استفاده شود، رابطه زیر به دست می‌آید

$$j = AT^{1/2} e^{-e\phi/kT}$$

(الف) این معادله را اثبات کنید. (ب) منحنی j بر حسب $kT/e\phi$ را رسم و با منحنی معادله ریچاردسون-داشمن مقایسه کنید. در هر دو مورد فرض کنید که $e\phi = 3\text{ eV}$. (ج) دمای $\Theta = e\phi/k$ را برای بعضی فلزات برآورد نموده و معین کنید که آیا در دماهای معمولی، هر دو معادله نتایج تبیز پذیر و اضطری به دست می‌دهند یا خیر.

۴۰۲۰ نشان دهید که مقدار نظری ثابت A در معادله 11.13 (برابر $120 \text{ A cm}^{-2} \text{ K}^{-2}$) است.

۱۰.۱۳ از بحث ارائه شده در فصل ۲ در مورد پلۀ پتانسیل، می‌دانیم که پاره‌ای از الکترونهایی که به سطح فلز می‌رسند، حتی اگر انرژی آنها بیش از ϕ باشد باید بعد از فلز بازگردند. (الف) با در نظر گرفتن این اثر، معادله (۱۰.۱۲) را اصلاح کنید. این واقعیت را توجیه کنید که مقادیر تجربی A (جدول ۲۰.۱۳) کوچکتر از مقدار نظری داده شده در مسئله قبل است. (ب) ضریب بازتاب برای سزیوم و کروم را به دست آورید.

۱۱.۱۳ برای چه مقادیری از انرژی E بزرگتر از ϵ_F ، با تقریب ۱۰ درصد از معادله (۵.۱۲) داریم

$$n_i = g_i e^{-(E - \epsilon_F)/kT}$$

۱۲.۱۳ برای انرژیهای داده شده در مسئله ۱۱.۱۳، به جای معادله (۹.۱۳) می‌توان نوشت

$$N(E)dE = \frac{8\pi V(2m^*)^{1/2}}{h^3} E^{1/2} e^{-(E - \epsilon_F)/kT}$$

نشان دهید که تعداد الکترونهای در یکای حجم با انرژیهای مساوی یا بزرگتر از مقدار مشخص $\epsilon_F > E$ برابر است با

$$\frac{8\pi V(2m^*)}{h^3} e^{\epsilon_F/kT} kT \times \left\{ (\pi kT)^{1/2} \left[\frac{1}{2} - \operatorname{erf} \frac{E_0}{kT} \right] + E_0^{1/2} e^{-E_0/kT} \right\}$$

[ا) هنایی: مسئله ۲۱.۱۵ را ببینید.]

۱۳.۱۳ با استفاده از نتیجه مسئله ۱۲.۱۳، برای فلزی با $\epsilon_F = ۲۵۰۰\text{eV}$ ، $\phi = ۳۵۰\text{eV}$ ، نسبت تعداد الکترونهای در یکای حجم که انرژی آنها مساوی یا بزرگتر از تابع کار در دمای معمولی است را با تعداد آنها در دمای $K = ۱۰۰۵$ به دست آورید. [ا) هنایی: مسئله ۱۱.۱۳ را ببینید.]

۱۴.۱۳ در میدان تابش جسم سیاه در $K = ۳۵۰$ تعداد فوتونهای در متر مکعب با بسامد میان v_{\max} و $v = ۱۰۵\text{eV}$ را به دست آورید. v_{\max} با قلة چگالی انرژی متاظر است.

۱۵.۱۳ فرض کنید فوتونها همانند نوسانگرهای کلاسیک با انرژی متوسط kT رفتار می‌کنند. توزیع چگالی انرژی را به دست آورید. این قانون ریلی-جینز است که در مسئله ۹.۱ بدان اشاره شده است. چرا وقتی تقریب بسامد کم را در قانون تابش پلانک در نظر می‌گیریم، این فرض توزیع انرژی یکسانی را نتیجه می‌دهد؟

۱۶.۱۳ فرض کنید که فوتونها از آمار ماکسول-بولتزمن پیروی می‌کنند. توزیع چگالی انرژی را به دست آورید. این قانون وین است که در مسئله ۹.۱ بدان اشاره شده است. چرا وقتی تقریب بسامد زیاد را در قانون تابش پلانک در نظر می‌گیریم، این فرض توزیع انرژی

یکسانی را نتیجه می دهد؟

۱۷.۱۳ با استفاده از جدول ۳۰.۱۳، بیشینه بسامد و کمینه طول موج فوتونها را در ژرمانیوم و الماس بدست آوردید. سپس با طول موج نوترونها در دمای معمولی (۳۰۰ K) مقایسه کنید.

۱۸.۱۳ نسبت احتمال گسیل خود به خود به احتمال گسیل القایی در K ۳۰۰ را برای موارد زیر تعیین کنید. (الف) ناحیه میکروموج 10^{13} Hz و (ب) ناحیه اپتیکی 10^{15} Hz

۱۹.۱۳ نشان دهید که در دماهایی که در مقایسه با Θ_D خیلی کوچک‌اند، رابطه دبی برای ظرفیت گرمایی برابر است با

$$C_V = \frac{12}{5} R \pi^4 \left(\frac{T}{\Theta_D} \right)^3$$

بستگی C_V به T^3 در دماهای پایین از طریق تجزیه اثبات شده است. [داهنایی: در معادله (۲۸.۱۳) قرار دهید $T/\Theta_D = x$ و توجه کنید که حد بالا را می‌توان مساوی با بینهایت قرار داد].

۲۰.۱۳ با استفاده از داده‌های تجربی ارائه شده در جدول زیر برای نیکل و نقره، دمای دبی آنها را تعیین کنید. جرمها اتمی به ترتیب برابر 59 و 108 و چگالیها نیز برابر 10^3 kg m^{-3} هستند.

$\text{cal mol}^{-1}, C_V, \text{K}^{-1}$		K, T
Ag	Ni	
۰.۵۰۰۰۱۳	۰.۵۰۰۴۱	۲
۰.۵۰۰۲۴	۰.۵۰۰۸۰	۴
۰.۵۰۰۸۹	۰.۵۰۱۳۲	۶
۰.۵۰۲۴۲	۰.۵۰۱۸۶	۸
۰.۵۰۴۷۸	۰.۵۰۲۳۸	۱۰
۰.۵۰۸۳۵	۰.۵۰۳۰۴	۱۲
۰.۵۱۳۴	۰.۵۰۳۷۹	۱۴
۰.۵۲۰۱	۰.۵۰۴۸۳	۱۶

۲۱۰۱۳ با استفاده از نمودار شکل ۹.۱۳، ظرفیت گرمایی در دمای معمولی را برای (الف) سدیوم، (ب) طلا، (ج) مس، و (د) الماس براورد و با مقادیر تجربی مقایسه کنید.

۲۲۰۱۳ (الف) سیستمی مشکل از N نوسانگر هماهنگ با بسامد ω را در نظر می‌گیریم که از آمار ماکسول-بولزمن پیروی می‌کنند. ظرفیت گرمایی سیستم در حجم ثابت را به دست آورید. (ب) این مدل را اینشیون در اولین تلاش خود برای استفاده از روش‌های آماری در توضیح ظرفیت گرمایی جامدات به کار برد است. با معرفی ثابت $C_V = \Theta_E/T$ ، $\Theta_E = hv/k$ را بر حسب Θ_E/T بیان و با رابطه C_V در نظریه دیمی مقایسه کنید. نحوه تفکیک این نظریه‌های تحلیل کنید. [اهمیاتی: نظریه اینشیون به این دلیل کثراً گذاشته شد که غیرممکن بود مقدار Θ_E به دست آمده برای هر ماده بتواند با نتایج تجربی در دو دمای بالا و پایین سازگاری داشته باشد.]

۲۳۰۱۳ نشان دهید که ظرفیت گرمایی در حجم ثابت برای یک گاز ایده‌آل بوز-اینشتین با رابطه زیر داده می‌شود

$$C_V = \frac{3}{2}R \left[1 + \frac{1}{2^{7/2}} \left(\frac{N}{Z} \right) + \frac{4}{3^{5/2}} \left(\frac{N}{Z} \right)^2 + \dots \right]$$

که در آن Z با معادله (۳۸.۱۰) داده می‌شود. در دمای معمولی و فشار 1 atm ۱ تأثیر تبخیشی گاز بر ظرفیت گرمایی هلیوم را براورد کنید.

۲۴۰۱۳ نشان دهید که ظرفیت گرمایی در حجم ثابت برای یک گاز ایده‌آل فرمی-دیراک با رابطه زیر داده می‌شود

$$C_V = \frac{1}{2}R\pi^2 \left(\frac{kT}{\epsilon_F} \right) \left[1 - \frac{3\pi^2}{10} \left(\frac{kT}{\epsilon_F} \right)^2 + \dots \right]$$

به کمک این نتیجه، ظرفیت گرمایی ناشی از الکترونهای آزاد در یک فلز را براورد کنید. ثابت کنید که، بجز در دماهای خیلی پایین، ظرفیت گرمایی الکترونی در مقایسه با ظرفیت گرمایی شبکه‌ای که با نظریه دیمی داده می‌شود قابل چشمپوشی است.

۲۵۰۱۳ نشان دهید دمایی که در آن، ظرفیتهای گرمایی شبکه‌ای و الکترونی باهم مساوی هستند برابر است با

$$T_e = \left(\frac{5\Theta_D^2}{24\pi^2\Theta_F} \right)^{1/2}$$

این دما را برای برخی فلزات براورد کنید. نشان دهید که در دماهای پایینتر از مقدار T_e ظرفیت گرمایی الکترونی بزرگتر از ظرفیت گرمایی شبکه‌ای است، در حالی که برای دماهای

بزرگتر از T عکس آن صادق است. [داهنایی: از نتیجه مسئله‌های ۱۹۰۱۳ و ۲۴۰۱۳ استفاده کنید].

۲۶۰۱۳ به کمک رابطه داده شده در مسئله ۲۴۰۱۳ برای ظرفیت گرمایی یک گاز ایده‌آل فرمی-دیراک، نشان دهید که در $\ll \epsilon_F/kT$ آنتروپی گاز برابر است با

$$S = \left(\frac{NR\pi^3}{2} \right) \left(\frac{kT}{\epsilon_F} \right) \times \left[1 - \left(\frac{\pi^3}{10} \right) \left(\frac{kT}{\epsilon_F} \right)^2 + \dots \right]$$

۲۷۰۱۳ در فشار و دمای متعارف مقدار N/Z را برای N برآورد کنید، که در آن Z تابع پارش کلاسیک است. در رابطه (۳۰۱۳) برای فشار یک گاز بوز-اینشتین، اثر تسبی جمله تبعه‌گنی گاز را تعیین کنید. ضمناً تأثیر این اثر نسبی را بر ظرفیت گرمایی این گاز به دست آورید (مسئله ۲۴۰۱۳).

۲۸۰۱۳ فشار نقطه صفر گاز الکترونی در یک فلز را برآورد کنید. با در نظر گرفتن مقدار به دست آمده، توضیح دهید که چگونه الکترونها در داخل فلز باقی می‌مانند.

۲۹۰۱۳ نشان دهید که آنتروپی سیستم ذرات در آمارکوانتموی با رابطه زیر داده می‌شود

$$S = \frac{U}{T} + \alpha kN \pm k \sum_i g_i \ln(1 \pm e^{-\alpha - E_i/kT})$$

که در آن علامت مثبت (منفی) با آمار فرمی-دیراک (بوز-اینشتین) متناظر است. ضمناً نشان دهید اگر α خیلی کوچک باشد، در هردو مورد رابطه مر بوط به S به معادله (۲۸۰۱۱) خلاصه می‌شود. [داهنایی: ابتدا با استفاده از معادله (۳۰۱۳) یا (۱۳۰۱۳) نشان دهید که

$$\ln P = \sum_i \pm g_i \left[\left(1 \pm \frac{n_i}{g_i} \right) \ln \left(1 \pm \frac{n_i}{g_i} \right) \pm \left(\frac{n_i}{g_i} \right) \ln \left(\frac{n_i}{g_i} \right) \right]$$

۳۰۰۱۳ در آمارکوانتموی، تابع پارش به صورت زیر تعریف می‌شود

$$Z_g = \pm \sum_i g_i \ln(1 \pm e^{-\alpha - E_i/kT})$$

که در آن علامت مثبت (منفی) به آمار فرمی-دیراک (بوز-اینشتین) مر بوط می‌شود. نشان دهید که تعداد کل ذرات، انرژی کل، و آنتروپی با روابط زیر داده می‌شوند

$$N = - \left(\frac{\partial Z_g}{\partial \alpha} \right)_T$$

$$U = kT \left(\frac{\partial Z_g}{\partial T} \right)_\alpha$$

$$S = kT \left(\frac{\partial Z_q}{\partial T} \right)_\alpha + \alpha kN + kZ_q$$

[داهنمايى: برای رابطه آخر، به رابطه S در مسئله ۲۹.۱۳ رجوع کنيد.]

۳۱.۱۳ نشان دهيد که وقتی α خيلي کوچک است، $Z_q = e^{-\alpha} Z$ که در آن Z_q تابع پارش کوانتومي است که در مسئله ۳۰.۱۳ تعریف شده و Z تابع پارش کلاسيك تعریف شده در معادله (۲۲.۱۵) است. ضمناً نشان دهيد که اولين رابطه در مسئله ۳۰.۱۳ به يك اتحاد و دومين و سومين رابطه به ترتيب به معادلات (۲۴.۱۰) و (۲۸.۱۱) خلاصه می شوند.

۳۲.۱۳ نشان دهيد که تابع پارش يك گاز فوتوني برابر است با

$$Z = \left(\frac{8\pi^5 V}{45} \right) \left(\frac{kT}{hc} \right)^3$$

سپس نشان دهيد که انرژي کل يك گاز فوتوني مساوي با

$$U = \left(\frac{8\pi^5 V}{15} \right) \frac{(kT)^4}{(hc)^3}$$

و آنتروپي نيز مساوي با $S = 4U/3T$ است. [داهنمايى: توجه کنيد که $\int_0^\infty x^3 \ln(1-e^{-x}) dx = -\pi^4/15$ استفاده کنيد.]

مراجع

1. "Thermodynamics and Quanta in Planck's Work," M. Klein, *Physics Today*, November 1966, page 23.
2. "Evolution of Masers and Lasers," B. Lengyel, *Am. J. Phys.*, 34, 903 (1966).
3. "Resource Letter MOP-1 on Masers and on Optical Pumping," H. Moos, *Am. J. Phys.* 32, 589 (1964).
4. *Statistical Thermodynamics*, E. Schrödinger, Cambridge, Cambridge University Press, 1964, Chapter 13.
5. *Statistical Physics*, G. Wannier. New York: John Wiley, 1966, Part I.
6. *Fundamentals of Statistical Thermodynamics*, R. Sonntag and G. Van Wylen, New York: John Wiley, 1966 Chapters, 7, 8, and 11.
7. *The Feynman Lectures in Physics*, Volume I, R. Feynman, R. Leighton, and M. Sands. Reading, Mass. Addison-Wesley, 1963 Chapters 41 and 42.

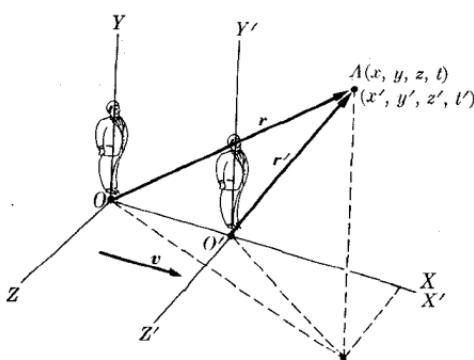
پیوستها

- یادداشت‌های تکمیلی
- جدول یکاها و نمادها
- جدول تناوبی عناصر
- جدول ثابت‌های اساسی
- جدول ضرایب تبدیل
- جدول توابع مثلثاتی
- جدول نکاریتم
- جدول توابع نمایی

یادداشت‌های تکمیلی

۱. مکانیک نسبیتی

دوناظر لخت O و O' در حرکت نسبی را در نظر می‌گیریم. هر گاه v سرعت O' نسبت به O باشد، سرعت O نسبت به O' مساوی $-v$ است. سیستم‌های $X'Y'Z'$ و XYZ به ترتیب متصل به O و O' را چنان رسم می‌کنیم که محورهای X و X' موازی با سرعت نسبی v و محورهای Y و Y' موازی با یکدیگر باشند. در این صورت محورهای Z و Z' نیز موازی می‌شوند (شکل پ. ۱).



شکل پ. ۱ چارجوبهای مرجع در حرکت انتقالی نسبی یکنواخت.

فرض کنیم وقتی O' بر یکدیگر منطبق‌اند یک سیگنانال نوری در مبدأ مشترک تو لید شود. اگر c سرعت نور در خلا^۱ باشد که توسط O اندازه‌گیری می‌شود، بعد از گذشت زمان t ناظر O مشاهده می‌کند که جبهه موج سیگنانال کره‌ای است به شعاع r ، به گونه‌ای که وقتی موج به نقطه A می‌رسد، باید داشته باشیم: $ct = r$ یا چون

$$r^2 = x^2 + y^2 + z^2$$

در این صورت

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2 \quad (پ.۱)$$

این یک اصل اساسی پذیرفته شده است که سرعت نور برای تمام ناظرها لخت یکسان است. شاید تجربی این گفته در آزمایش‌های مایکلسون و مورلی نهفته است. این آزمایشگران سرعت نور را نسبت به زمین در راستاهای مختلف اندازه‌گیری کردند و بدون توجه به راستای انتشار، نتیجه یکسانی بدست آوردند. بنابراین، اگر ناظر O' نیز سرعت نور را در تمام راستاهای اندازه بگیرد (به گونه‌ای که برای O' نیز جبهه موج سیگنانال یک‌کره باشد)، وقتی موج نوری به نقطه A می‌رسد، باید داشته باشد $ct' = r$ یا

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2 \quad (پ.۲)$$

توجه کنید که ناظر O' نه تنها برای نقطه A مختصات فضایی متفاوتی را نسبت به آنچه ناظر O برای این نقطه اندازه‌گیری می‌کند، بدست می‌آورد، بلکه برای او زمان رسیدن سیگنانال نور به نقطه A نیز با زمان اندازه‌گیری شده توسط O تفاوت دارد. فرض چنین شرطی برای آنکه سرعت نور برای هردو ناظر یکسان باشد ضروری است.

اگر نوی باشد تبدیلی را باید تبدیلی که کمیت‌های اندازه‌گیری شده (x, y, z, t) و (x', y', z', t') توسط دوناظر O و O' را به یکدیگر مربوط کند و تغییر مکان فضایی و بازه زمانی دو رویداد زیر را بدست دهد: (۱) گسیل یک سیگنانال نور در زمانی که O و O' برهم منطبق‌اند و (۲) رسیدن آن به نقطه A به گونه‌ای که هردو مجموعه از کمیت‌ها به ترتیب در معادلات (پ.۱) و (پ.۲) صدق کنند. تقارن مسئله ایجاد می‌کند که داشته باشیم $y = y'$ و $z = z'$. ضمناً چون برای ناظر O داریم $OO' = vt$ باید باز ای $x' = x$ (نقطه O') داشته باشیم $x = vt$. بنابراین $x' = k(x - vt)$ که در آن k ثابتی است که باید تعیین شود. چون t' با t تفاوت دارد، می‌توان فرض کرد که $t' = a(t - bx)$ که در آن a و b نیز ثابتی‌ای هستند که باید تعیین شوند (در تبدیل گالیله داریم، $a = 1$ و $b = 0$). با قراردادن این مقادیر در معادله (پ.۲) خواهیم داشت

$$k^2(x^2 - 2vxt + v^2t^2) + y^2 + z^2 = c^2 a^2(t^2 - 2bxt + b^2x^2)$$

یا اگر جملات را مرتب کنیم

$$(k^2 - b^2 a^2 c^2)x^2 - 2(k^2 v - ba^2 c^2)xt + y^2 + z^2 = \left(a^2 - \frac{k^2 v^2}{c^2} \right) c^2 t^2$$

اما این معادله باید با معادله (پ. ۱) یکسان باشد، بنابراین

$$k^2 - b^2 a^2 c^2 = 1, \quad k^2 v - ba^2 c^2 = 0, \quad a^2 - \frac{k^2 v^2}{c^2} = 1$$

از حل این سه معادله، مقادیر k , a ، و b را به صورت زیر به دست خواهیم آورد

$$k = a = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad \text{و} \quad b = \frac{v}{c^2} \quad (\text{پ. ۳})$$

لذا تبدیلی که با ناورداشی سرعت نور سازگاری دارد چنین است

$$x' = \frac{(x - vt)}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (\text{پ. ۴})$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = \frac{(t - vx/c^2)}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

این مجموعه از روابط، تبدیل لورنتس نام دارد. به دلیل رابطه‌ای که میان معادلات (پ. ۱) و (پ. ۲) ایجاد شده است، می‌گوییم که در تبدیل لورنتس وقتی از سیستم xyz و سیستم متفاوت $x'y'z'$ می‌رویم، معادله درجه دوم $0 = c^2 t^2 - c^2 x^2 - c^2 y^2 - c^2 z^2 = x^2 + y^2 + z^2 - v^2 t^2$ ناوردا باقی می‌ماند. به ازای $c \ll v$ تبدیل لورنتس به تبدیل گالیله تبدیل می‌شود.

هرگاه یک جرم ذره‌ای باشد که نسبت به یک ناظر در حالت سکون قرار دارد، تکانه ذره وقتی نسبت به همان ناظر با سرعت v در حرکت است برابر است با

$$\mathbf{p} = km_0 \mathbf{v} = \frac{m_0 \mathbf{v}}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = m \mathbf{v} \quad (\text{پ. ۵})$$

که در آن

$$m = km_0 = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (\text{پ. ۶})$$

جرم مؤثر ذره نسبت به ناظر است. به ازای $c \ll v$ رابطه (پ. ۵) به رابطه نسبیتی تکانه

تبذیل می شود.

نیروی وارد بر ذره به صورت زیر تعریف می شود

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{m_0 \mathbf{v}}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \right)$$

برای محاسبه انرژی جنبشی ذره، با توجه به $\mathbf{v} \cdot d\mathbf{v} = v dv$ و $\mathbf{v} = d\mathbf{r}/dt$ چنین داریم

$$\begin{aligned} E_k &= \int_{\text{باز}}^{\text{نهایی}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \int_{\text{باز}}^{\text{نهایی}} \frac{d}{dt} \left(\frac{m_0 \mathbf{v}}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \right) \cdot d\mathbf{r} \\ &= \int_{\text{باز}}^{\text{نهایی}} \mathbf{v} \cdot d \left(\frac{m_0 \mathbf{v}}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \right) \end{aligned}$$

با انتگرالگیری پارهای خواهیم داشت

$$\begin{aligned} E_k &= \frac{m_0 v^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - \int_{\text{باز}}^{\text{نهایی}} \frac{m_0 v dv}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ &= \frac{m_0 v^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} + m_0 c^2 \sqrt{1 - v^2/c^2} - m_0 c^2 \end{aligned}$$

از ترکیب دو جمله اول با یک مخرج مشترک می توان نوشت

$$E_k = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - m_0 c^2 = (m - m_0) c^2 \quad (\text{پ. ۷})$$

بنابراین می توان گفت که به دلیل وابستگی جرم به سرعت طبق معادله (پ. ۶)، بهره در انرژی جنبشی یک ذره را می توان به صورت بهره در جرم m_0 $\Delta m = m - m_0$ در نظر گرفت. این تغییر را می توانیم تعیین دهیم و به هر تغییر در انرژی ΔE یک سیستم ذرات، تغییری در جرم Δm وابسته کنیم. این دو تغییر با رابطه زیر به یکدیگر مربوط می شوند

$$\Delta E = (\Delta m) c^2 \quad (\text{پ. ۸})$$

کمیت m_0 انرژی سکون ذره نام دارد و کمیت زیر انرژی کل ذره است.

$$E = E_k + m_0 c^2 = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = mc^2 \quad (\text{پ. ۹})$$

انرژی کل ذره، که در اینجا تعریف شده، شامل انرژی جنبشی و انرژی سکون است ولی

انرژی پتانسیل را شامل نمی‌شود.

از ترکیب معادلات (پ.۵) و (پ.۹) مشاهده می‌کنیم که

$$v = \frac{c^2 p}{E} \quad (\text{پ.10})$$

با استفاده از معادله (پ.۵) برای حذف v در معادله (پ.۱۰) داریم

$$E = c\sqrt{m_0^2 c^2 + p^2} \quad (\text{پ.11})$$

چون $c^2 = E - m_0 c$ است، وقتی سرعت در مقایسه با c (یا وقتی p در مقایسه با $m_0 c$) کوچک است خواهیم داشت

$$E_k = \frac{1}{2m_0} p^2 + \frac{3}{8} \frac{p^4}{m_0^2 c^2} + \dots \quad (\text{پ.12})$$

که به ازای $p \ll m_0 c$ به فرمول ناسیبی $E_k = p^2 / 2m_0$ تبدیل می‌شود. یک حالت مخصوص و جالب توجه هنگامی رخ می‌دهد که جرم سکون ذره صفر است ($m_0 = 0$) که در مورد فوتون و نوتريون صدق می‌کند. در این صورت معادله (پ.۱۱) به صورت زیر در می‌آید

$$E = cp \quad \text{یا} \quad p = \frac{E}{c} \quad (\text{پ.13})$$

با قرار دادن این رابطه در معادله (پ.۱۰) رابطه $c = v$ حاصل می‌شود. لذا ذره با جرم سکون صفر فقط می‌تواند با سرعت نور حرکت کند و هرگز نمی‌تواند در یک سیستم لخت در حال سکون باشد.

معادله (پ.۱۱) را می‌توان به صورت زیر نیز نوشت

$$p^2 - \frac{E^2}{c^2} = -m_0^2 c^2$$

چون p یک کمیت برداری و مؤلفه‌های آن نسبت به چارچوب XYZ (چارچوب ناظر O) برای p_x, p_y, p_z است، لذا به جای رابطه بالا می‌توان چنین نوشت

$$p_x^2 + p_y^2 + p_z^2 - \frac{E^2}{c^2} = -m_0^2 c^2 \quad (\text{پ.14})$$

نسبت به ناظر O' که با سرعت v نسبت به O در حرکت است، باید چنین نوشت

$$p'_x^2 + p'_y^2 + p'_z^2 - \frac{E'^2}{c^2} = -m_0^2 c^2 \quad (\text{پ.15})$$

تشابه معادلات (پ.۱۴) و (پ.۱۵) با معادلات (پ.۱) و (پ.۲) اقتضایی کند که داشته باشیم

$$p_x \rightarrow x, \quad p_y \rightarrow y, \quad p_z \rightarrow z, \quad ct \rightarrow E/c$$

در تبدیل لورنتس (پ.۴) روابط زیر را برای مختصات فضایی و زمانی تشکیل می‌دهیم تا تبدیل تکانه و انرژی به دست آید، یعنی

$$p'_x = \frac{(p_x - vE/c^2)}{\sqrt{1-v^2/c^2}} \quad (پ.۱۶)$$

$$p'_y = p_y$$

$$p'_z = p_z$$

$$E' = \frac{(E - vp_x)}{\sqrt{1-v^2/c^2}}$$

هرگاه سیستمی مشکل از ذرات غیر برهمنش کننده در اختیار داشته باشیم، می‌توانیم تکانه کل سیستم را به صورت $\sum_i p_i = P$ و انرژی کل را به صورت زیر بنویسیم

$$E = \sum_i m_i c^2 = Mc^2$$

که در آن $M = \sum_i m_i$. اگرچه در دینامیک نسبیتی تعریف مرکز جرم غیرممکن است، اما می‌توانیم سرعت مرکز جرم یا سرعت سیستم v را بر طبق رابطه (پ.۱۵) با معادله زیر تعریف کنیم

$$v_e = \frac{c^2 P}{E} = \frac{P}{M} \quad (پ.۱۷)$$

در چارچوب مرجعی که با سرعت v نسبت به O در حرکت است، تکانه کل سیستم صفر است (این سیستم را چارچوب مرجع تکانه صفر یا چارچوب مرجع C نامند). این بیان را می‌توان به صورت زیر اثبات کرد: فرض کنید که ناظر O' با سرعت v نسبت به O در راستای موازی با P حرکت می‌کند. در این صورت، طبق قرارداد نحوه گزینش محورهای مختصات، داریم $P_x' = P_x = 0$ ، $P_y' = P_y = 0$ و $P_z' = P_z = P$. لذا از رابطه اول معادله (پ.۱۶) نتیجه می‌شود

$$P' = k \left(\frac{P - vp}{c^2} \right) \quad (پ.۱۸)$$

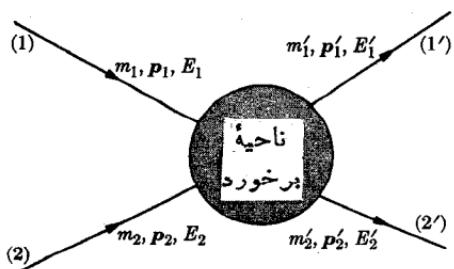
هرگاه ناظر O' در چارچوب C باشد، از نظر او باید $v = P'/E'$ و از اینجا نتیجه می‌گیریم که $E = c^2 P/E$ که مساوی با سرعت c در معادله (پ. ۱۷) است.

۲. برخوردها

در یک سیستم از ذرات منزوی (یعنی سیستم ذراتی که تحت تأثیر هیچگونه نیرو یا کنش خارجی قرار ندارد)، تکانه و انرژی کل، در یک چارچوب مرجع لخت، ثابت می‌مانند. این دو قانون پایستگی ازهم مستقل نیستند، زیرا با توجه به تبدیل لورنتس معادله (پ. ۱۶) برای انرژی و تکانه، پایستگی تکانه در تمام چارچوبهای لخت، پایستگی انرژی را نیز ایجاد می‌کند. اکنون این قوانین پایستگی را برای تحلیل برخوردها به کار می‌بریم.

وقتی دو ذره به یکدیگر نزدیک می‌شوند، برهم کنش متقابل آنها موجب تغییر حرکت آنها و بنابراین باعث تبادل انرژی و تکانه میان آنها می‌شود. در این صورت گفته می‌شود که برخودی روی داده است. در بعضی برخوردها (نظیر واکنشهای هسته‌ای و شیمیایی)، ذرات نهایی با ذرات اولیه تفاوت دارند. هنگامی که ذرات اولیه و نهایی یکسان باشند، برخورد را پراکندگی نامند.

معمولاً در هر آزمایش برخورد، به حرکت ذرات در قبل از برخورد آگاهی داریم، زیرا چنین حرکتی پستگی به این دارد که چگونه آزمایش آماده شده است. مثلاً، یک ذره ممکن است پرتوی یا الکترون یا اکترون را باشد که در شتابدهنده الکترостاتیکی شتاب گرفته است و ذره دیگر می‌تواند این را باشد که در آزمایشگاه عملای در وضع سکون قرار دارد. در این صورت حالت نهایی، یعنی حرکت دو ذره در نقاط دور از ناحیه برخورد (شکل پ. ۲)، را در نظر می‌گیریم. از طرف دیگر، هرگاه نیروهای میان ذرات را بشناسیم، تا هنگامی که از حالت اولیه آگاهی داشته باشیم، می‌توانیم حالت نهایی را پیش‌بینی کنیم. به این ترتیب، تحلیل آزمایشهای برخورد می‌تواند اطلاعات با ارزشی را درباره برهم کنش میان ذرات برهم کنش کننده فراهم سازد. این یکی از دلایلی است که چرا آزمایشهای برخورد این همه مورد توجه فیزیکدانان است. چون فقط نیروهای داخلی در برخورد نقش دارند، تکانه و انرژی کل هر دو پایسته‌اند.



شکل پ. ۲. تکانه و انرژی کل در تمام برخوردها پایسته‌اند.

هرگاه p_1 و p_2 تکانه هر ذره قبل از برخورد و p'_1 و p'_2 تکانه پس از برخورد باشد، پایستگی تکانه ایجاب می‌کند که

$$p_1 + p_2 = p'_1 + p'_2 \quad (\text{پ. ۱۹.})$$

و پایستگی انرژی

$$E_1 + E_2 = E'_1 + E'_2 \quad (\text{پ. ۲۰.})$$

که در آن هر انرژی با معادله (پ. ۱۱۰) داده می‌شود، به گونه‌ای که می‌توان نوشت

$$c\sqrt{m_1 c^2 + p_1^2} + c\sqrt{m_2 c^2 + p_2^2} = c\sqrt{m'_1 c^2 + p'_1^2} + c\sqrt{m'_2 c^2 + p'_2^2} \quad (\text{پ. ۲۱.})$$

با تغییرات مناسب در معادلات (پ. ۱۹۰) و (پ. ۲۰) می‌توان تکانه‌های نهایی ذرات را بر حسب تکانه‌های او لیه به دست آوریم. ولی معمولاً عملیات جبری آن سبیتاً پیچیده است. با توجه به رابطه $E = E_k + m c^2$ که در آن E_k انرژی جنبشی است، به جای معادله (پ. ۲۰) می‌توان نوشت

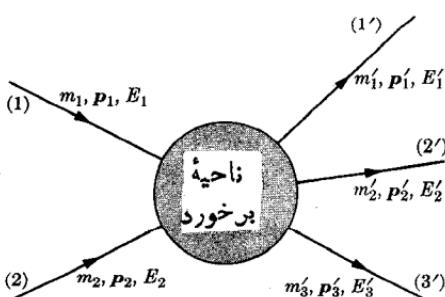
$$E_{k1} + m_1 c^2 + E_{k2} + m_2 c^2 = E'_{k1} + m'_1 c^2 + E'_{k2} + m'_2 c^2$$

کمیت Q را به صورت تغییر در انرژی جنبشی در حین برخورد تعریف می‌کنیم

$$Q = (E'_{k1} + E'_{k2}) - (E_{k1} + E_{k2}) = (m_1 + m_2 - m'_1 - m'_2) c^2 \quad (\text{پ. ۲۲.})$$

بنابراین Q نیز مساوی با تغییر در انرژیهای سکون در حین برخورد است. به ازای $Q = 0$ انرژی جنبشی در برخورد پایسته است و برخورد را کشسان می‌گویند. برای $Q < 0$ کاهشی در انرژی جنبشی (یا افزایشی در جرم) حاصل می‌شود و برخورد را ناکشسان نوع اول یا انرژی‌گیر می‌نامند. بالاخره برای $Q > 0$ افزایش در انرژی جنبشی ذرات (یا کاهش در جرم) وجود خواهد داشت و برخورد ناکشسان نوع دوم یا انرژی‌ذا نام دارد.

وقتی بیش از دو ذره در یک برخورد ایجاد شوند (شکل پ. ۳) تعاریف فوق به صورت زیر در می‌آیند



شکل پ. ۳ تکانه و انرژی پایسته‌اقد، حتی اگر تعداد ذرات ثابت نباشد.

$$Q = (\sum E_k) - (\sum m'_i) \quad \text{(پ. ۲۳)}$$

در حالت $\theta < Q$ یک حداقل انرژی جنبشی آستانه برای ذرات ورودی مورد نیاز است تا برخورد صورت گیرد یا «راه بیفتد». با درنظر گرفتن این واقعیت که ذرات حاصل همگی در چارچوب C در حال سکون اند، می‌توان انرژی جنبشی آستانه را در چارچوب L (یا چارچوب آزمایشگاه) محاسبه کرد. رابطه انرژی جنبشی آستانه را در مثال ۴.۹ محاسبه کردیم.

برای واکنشهای هسته‌ای در انرژیهای نسبتاً پایین، تمام ذرات را می‌توان (به طور کلی) به صورت ناسیبی در نظر گرفت، به گونه‌ای که $E_k = p^2/2m$. در اینجا حالتی را در نظر می‌گیریم که در آن یک پرتا به جرم m_1 و تکانه p_1 به هسته‌ای به جرم سکون m_2 که در آزمایشگاه در حال سکون قرار دارد ($p_2 = 0$ ، و هدف نامیده می‌شود)، برخورد می‌کند [شکل پ. ۴ (الف)]. پس از برخورد، ذرات حاصل مطابق شکل پ. ۴ (ب) حرکت می‌کنند. پاکتگی تکانه رابطه $p'_1 + p'_2 = p_1 - p_2$ را بدست می‌دهد. بنابراین

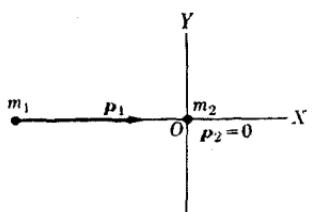
$$p'_2 = (p_1 - p'_1)^2 = p_1^2 + p'_1^2 - 2p_1 p'_1 \cos \theta$$

با استفاده از تعریف (پ. ۲۲.۰) برای Q خواهیم داشت

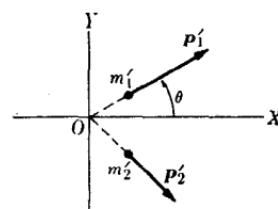
$$\begin{aligned} Q &= \frac{p'_1^2}{2m'_1} + \frac{p'_2^2}{2m'_2} - \frac{p_1^2}{2m_1} \\ &= \frac{p'_1^2}{2m'_1} - \frac{p_1^2}{2m_1} + \frac{1}{2m'_2}(p_1^2 + p'_1^2 - 2p_1 p'_1 \cos \theta) \end{aligned}$$

با

$$Q = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{m'_1} + \frac{1}{m'_2} \right) p'_1^2 + \frac{1}{2} \left(\frac{1}{m'_2} - \frac{1}{m_1} \right) p_1^2 - \frac{p_1 p'_1}{m'_2} \cos \theta$$



(الف) قبل



(ب) بعد

شکل پ. ۴ رابطه میان تکانه‌ها نسبت به چارچوب L قبل و پس از برخورد.

با توجه به رابطه $E_k = p^2/2m$ می‌توان نتیجه فوق را به صورت زیر بیان کرد

$$Q = E_{k1}' \left(1 + \frac{m_1'}{m_1} \right) - E_{k1} \left(1 - \frac{m_1}{m_1'} \right) - 2 \frac{\sqrt{m_1 m_1' E_{k1} E_{k1}'}}{m_1'} \cos \theta \quad (\text{پ. ۲۴})$$

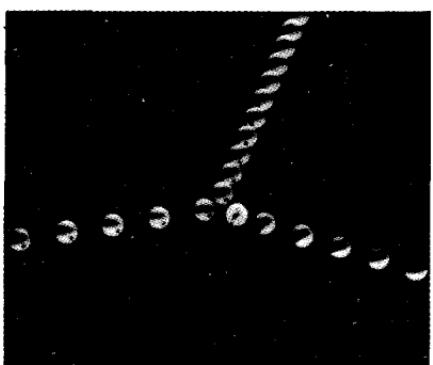
این نتیجه، کسه معادله Q نام دارد، کاربردهای فراوانی در فیزیک هسته‌ای دارد. وقتی برخورد کشسان ($Q=0$) و تمام ذرات یکسان باشند، $m_1 = m_1' = m_2 = m_2' = p_1^2 + p_2^2 = p_3^2 + p_4^2 = p_5^2 + p_6^2 + 2p_7^2$. از ترکیب این روابط، خواهیم داشت $p_1 = p_1' + p_2' = p_3 = p_3' + p_4' + 2p_7$. از ترکیب این نتایج، نتیجه می‌شود $p_1' = p_2'$ یا $p_1 = p_2$ عمود است. از این‌رو، در چارچوب L دو ذره پس از برخورد تحت زوایای قائم حرکت می‌کنند. این موضوع را می‌توان در شکل پ. ۵ (الف) مشاهده کرد کسه برخورد دو گلوله بیلیارد را که یکی از آنها در ابتدای نشان است، نشان می‌دهد. شکل پ. ۵ (ب) برخورد دو هسته هلیوم را در اتاق اکبر نشان می‌دهد. هسته هلیوم و رویدی ذره آلفای حاصل از یک مساده پرسوزا و هسته هلیوم هدف گاز داخل اتاق است. در هردو مورد، پس از برخورد دو ذره تحت زوایای قائم حرکت می‌کنند.

مورد جالب دیگر فرایند گیراندازی است که در آن ذره‌ای به جرم m_1 و تکانه p_1 با ذره ساکنی به جرم m_2 برخورد می‌کند و ذره سومی به جرم M حاصل می‌شود. لذا

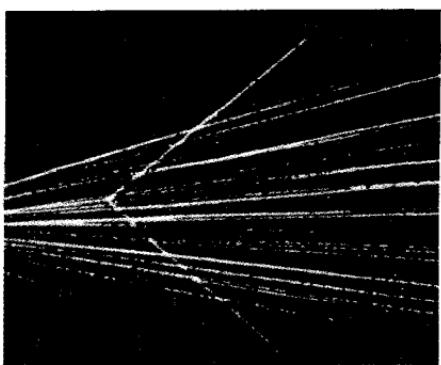
$$Q = E_{kM} - E_{k1} \quad \text{و} \quad p_1 = p_M$$

$$E_{kM} = \frac{p_M^2}{2M} = \frac{p_1^2}{2M} = E_{k1} \left(\frac{m_1}{M} \right)$$

از این‌رو،



(الف)



(ب)

شکل پ. ۵ (الف) برخورد دو گلوله بیلیاردیکسان. (ب) برخورد دو ذره آلفا. در هر دو حالت، یکی از ذرات در آغاز در چارچوب L در حال سکون قرار دارد. تکانه‌های آنها پس از برخورد در چارچوب L زاویه 90° تشکیل می‌دهند.

$$Q = -E_{k1} \left(1 - \frac{m_1}{M} \right) \quad (پ. ۲۵)$$

کمیت Q — انرژی برانگیختگی ذره مخصوص نظری انرژی برانگیختگی هسته مركب در یک واکنش هسته‌ای است. در اکثر موارد داریم $M \approx m_1 + m_2$ و بنابراین

$$Q = -E_{k1} \frac{m_2}{m_1 + m_2} \quad (پ. ۲۶)$$

عکس فرایند گیراندازی، که انفجار نام دارد، هنگامی روی می‌دهد که ذره بهدو پاره یا بیشتر منفجر یا واپاشیده شود. مثلاً این فرایند هنگامی رخ می‌دهد که نارنجکی منفجر می‌شود، یا ذره‌ای به چند ذره دیگر واپاشیده می‌شود، و یا در هسته‌ای فرایند شکافت به وقوع می‌پیوندد و موردی را در نظر می‌گیریم که در آن ذره m در آغاز در چارچوب L ، که بر چارچوب C منطبق است، در حال سکون قرار دارد. اگر ذره بهدو پاره به جرم‌های m_1 و m_2 تقسیم شود، به گونه‌ای که $Q = (m - m_1 - m_2)c^2$ ، در تقریب ناسیبیتی خواهیم داشت

$$0 = p_1 + p_2 \quad Q = \frac{p_1^2}{2m_1} + \frac{p_2^2}{2m_2}$$

از معادله اول نتیجه می‌گیریم که $p_2 = -p_1$ یا $p_1 = p_2$. از این‌رو، دو پاره با تکانه‌هایی که قدر مطلق آنها مساوی است درجهٔ تحریک مخالف حرکت می‌کنند. در این صورت معادله دوم رابطه زیر را به دست می‌دهد

$$Q = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right) p_1^2 = \frac{1}{2\mu} p_1^2$$

که در آن $p_1 = p_2 = \mu = m_1 m_2 / (m_1 + m_2)$ جرم کاهیده دو ذره است. لذا $(2\mu Q)^{1/2}$ و دو پاره با تکانه‌های کاملاً مشخص جدا از یکدیگر حرکت می‌کنند. انرژی‌های جنبشی دو پاره نیز کاملاً مشخص‌اند و با رابطه زیر داده می‌شوند

$$E_{k1} = \frac{p_1^2}{2m_1} = \frac{m_2}{m_1 + m_2} Q, \quad E_{k2} = \frac{p_2^2}{2m_2} = \frac{m_1}{m_1 + m_2} Q \quad (پ. ۲۷)$$

اگر ذرات به صورت نسبیتی در نظر گرفته شوقد، نتیجه زیر حاصل می‌شود

$$E_{k1} = \frac{m - m_1 + m_2}{2m} Q, \quad E_{k2} = \frac{m - m_2 + m_1}{2m} Q$$

وقتی ذره اولیه به بیشتر از دوپاره تقسیم شود، تکانه‌ها و انرژی‌های آنها مقادیر

منحصر به فردی نخواهد بود. معادلات پاکتگی عبارت اند از

$$\circ = \sum_i p_i \quad Q = \sum_i E_{ki}$$

و این معادلات با مقادیر مختلفی از p_i برقرار می‌مانند. در حالت خاص یک انفجار یا واپاشی به سه پاره داریم

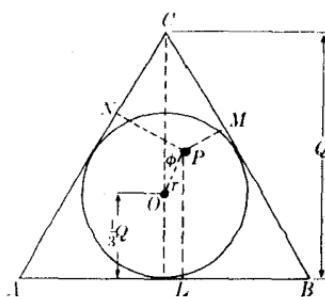
$$\circ = p_1 + p_2 + p_3, \quad Q = E_{k1} + E_{k2} + E_{k3}$$

یک راه تصویری ساده برای نمایش توزیع ممکن تکانه‌ها بین سه ذره وجود دارد. مثلث متساوی‌الاضلاعی به ارتفاع Q رسم می‌کنیم (شکل پ. ۶). فواصل عمودی از هر نقطه P تا اضلاع مثلث مقادیر انرژی سه‌پاره در یک واپاشی مشخص را بدست می‌دهد. به علاوه، پاکتگی تکانه ایجاب می‌کند که نقطه P (در حالت نانسیتی) داخل دایره‌ای به شعاع $Q/3$ که محاط در مثلث است قرار گیرد (در حالت نسبیتی منحنی از وضع دایره کمی منحرف می‌شود). این نمایش نمودار دالیتس نام دارد و برای تشخیص اینکه آیا یک مددخوشی واپاشی یک ذره با واپاشی سه‌ذره‌ای متناظر است یا نه، به طور گسترده‌ای به کار می‌رود. برای اثبات این گفته توجه کنید که $p_1 + p_2 \geq p_3$ و سه انرژی p_1, p_2, p_3 را نیز می‌توان به صورت زیر بیان کرد

$$E_{k1} = PN = \frac{1}{3}Q + r \cos\left(\phi - \frac{2}{3}\pi\right)$$

$$E_{k2} = PM = \frac{1}{3}Q + r \cos\left(\phi + \frac{2}{3}\pi\right)$$

$$E_{k3} = PL = \frac{1}{3}Q + r \cos\phi$$



شکل پ. ۶ نمودار دالیتس برای شکست سه‌ذره‌ای.

۳. سرعت گروه

موج هماهنگی را در نظر می‌گیریم که بتوان آن را به صورت $A \sin(kx - \omega t) = A e^{i(kx - \omega t)}$ بیان کرد. بسامد زاویه‌ای این موج ω و طول موج آن بر این قیمت $k = 2\pi/\lambda$ است. سرعت $v = \omega/k$ سرعت فاز نام دارد. اما، سرعت فاز، الزاماً سرعتی نیست که به هنگام تحلیل یک حرکت موجی مشاهده می‌کنیم. هر گاه یک موج هماهنگ پیوسته داشته باشیم (یا آن طور که گاهی گفته می‌شود، یک قطار موج با طول نامحدود که مانند روابط فوق داده شده باشد)، موج یک طول موج و یک بسامد دارد. اما این موج برای انتقال سیگنانل مناسب نخواهد بود، زیرا مفهوم سیگنانل چیزی است که در زمان مشخصی شروع و پس از گذشت زمان معینی خاتمه می‌یابد. یعنی، موج باشد شکلی شبیه به شکل پ. ۷. داشته باشد. موجی با این شکل را تپ می‌نامند. بنابراین، اگر سرعتی را که سیگنانل با آن انتقال می‌یابد اندازه گیری کنیم، مفهوم آن اساساً سرعت حرکت این تپ خواهد بود.

ممکن است در آغاز بگوییم که این سرعت همان سرعت فاز $v = \omega/k$ است. زیرا این سرعت انتشار امواج است. اما، یک عامل مهمی در اینجا داخل می‌شود. موج یا تپ نشان داده شده در شکل پ. ۷. هماهنگ نیست زیرا دامنه آن در طول محور X ثابت نمی‌ماند. از این‌رو، باید آنالیز فوریه را در مورد موج انجام دهیم. با انجام این کار در می‌یابیم که این موج در واقع شامل چندین بسامد و طول موج است. البته اگر سرعت انتشار مستقل از بسامدها باشد (یعنی پاشیدگی وجود نداشته باشد)، در این صورت تمام مؤلفه‌های فوریه تپ با سرعت یکسانی حرکت می‌کنند و درست است که بگوییم سرعت تپ همان سرعت فاز امواج است. اما، در یک محیط پاشنده هر مؤلفه فوریه سرعت انتشار مختص به خود دارد ولذا باید وضعیت را با دقت بیشتری بررسی کنیم.

برای سهولت موردی را در نظر می‌گیریم که بتوان تپ را بهدو بسامد ω و ω' که تقریباً مساوی هستند تجزیه کرد، به گونه‌ای که $\omega - \omega'$ خیلی کوچک باشد. ضمناً فرض می‌کنیم که دامنه آنها نیز یکی است. بنابراین با استفاده از یک موج سینوسی خواهیم داشت

$$\psi = A \sin(kx - \omega t) + A \sin(k'x - \omega't)$$

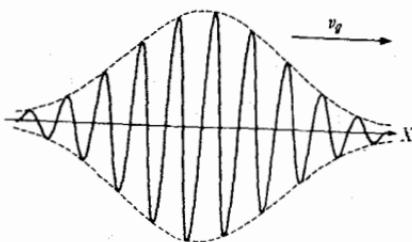
$$= A[\sin(kx - \omega t) + \sin(k'x - \omega't)]$$

$$= 2A \cos \frac{1}{2}[(k' - k)x - (\omega' - \omega)t] \sin \frac{1}{2}[(k' + k)x - (\omega' + \omega)t]$$

چون ω و ω' و نیز k و k' تقریباً مساوی‌اند، به جای $\frac{1}{2}(\omega' + \omega)$ و $\frac{1}{2}(k' + k)$ می‌توان به ترتیب ω و k را قرار داد، بنابراین

$$\psi = 2A \cos \frac{1}{2}[(k' - k)x - (\omega' - \omega)t] \sin(kx - \omega t) \quad (پ. ۲۸)$$

معادله (پ. ۲۸) معرف حرکت موجی است که دامنه‌اش مدوله شده است. مدوله‌سازی با



شکل پ. ۷ تپ موج.

ضریب ذیر داده می‌شود

$$2A \cos \frac{1}{4}[(k' - k)x - (\omega' - \omega)t]$$

که در شکل پ. ۸ نیز نشان داده شده است. خود دامنه مدوله شدنی با حرکت موجی متناظر است که با سرعت ذیر انتشار می‌باشد

$$v_g = \frac{\omega' - \omega}{k' - k} = \frac{d\omega}{dk} \quad (پ. ۲۹)$$

که سرعت گروه نام دارد. موج دامنه، که در شکل پ. ۸ با خطچین نشان داده شده است، با این سرعت منتشر می‌شود. با توجه به رابطه $v_g = k\nu = \omega$ معادله (پ. ۲۹) به صورت ذیر درمی‌آید

$$v_g = v + k \frac{dv}{dk} \quad (پ. ۳۰)$$

هرگاه موج را بر حسب نمادگذاری مختلط نیز نمایش دهیم، نتیجه یکسانی را به دست خواهیم آورد.

اگر سرعت فاز مستقل از طول موج باشد داریم $\nu = dv/dk = 0$. بنابراین همان‌طور که قبلاً گفتیم، در محیط‌های غیرپاشنده تفاوتی میان سرعت فاز و سرعت گروه وجود ندارد. اما در یک محیط پاشنده سرعت گروه می‌تواند بزرگ‌تر یا کوچک‌تر از سرعت



شکل پ. ۸ سرعت فاز و سرعت گروه.

فاز باشد. در این صورت نتیجه می‌گیریم که بیشینه تپ در شکل پ. ۷ با سرعت گروه v_0 انتشار می‌یابد. در مکانیک کوانتومی، ذره‌ای که در ناحیه Δx جایگزینده است با یک بستهٔ موج نامایش داده می‌شود و سرعت ذره که مساوی با سرعت سیگنال است همان سرعت گروه است.

اگرچه معادله (پ. ۳۵) را فقط برای مورد دو بسامد به دست آورديم، اما برای موردي که تپ شامل بسامدهای از گستره $\Delta\omega - \Delta\omega$ تا $\Delta\omega + \Delta\omega$ باشد نيز صادق است. با اين حال باید توجه داشت که اين موضوع واقعاً پيچيده‌تر از چيزی است که در اينجا گفته شد و بحث جامع آن خارج از سطح اين كتاب است.

۴. بعضی انتگرال‌های مقید

در فصل ۱۵ یک انتگرال به صورت $I = \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\alpha x^2} dx$ ارائه شد. اکنون اين انتگرال را برآورد مسی کنيم. هرگاه به جای متغير x از نماد r برای متغير انتگرال‌گيری استفاده کنيم داريم $I = \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\alpha r^2} dr$

$$I' = \int_{0}^{\infty} \int_{0}^{\infty} e^{-\alpha(x^2+y^2)} dx dy$$

اين انتگرال دوگانه را می‌توان در رباع اوی صفحه XY درنظر گرفت. هرگاه به جای مختصات قائم (x, y) از مختصات قطبی (r, θ) استفاده کنيم، نتیجه انتگرال دوگانه باید يكسان باقی بماند. با توجه به $r^2 = x^2 + y^2$ و با قراردادن $r dr d\theta$ به جای عنصر سطحی ($dx dy$) داريم

$$I' = \int_{0}^{\pi/2} \int_{0}^{\infty} e^{-\alpha r^2} r dr d\theta = \frac{\pi}{2} \int_{0}^{\infty} e^{-\alpha r^2} r dr = \frac{\pi}{4\alpha}$$

بنابراین

$$I = \int_{0}^{\infty} e^{-\alpha x^2} dx = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \quad (\text{پ. ۳۱})$$

با مشتقگيري متوالی نسبت به α خواهيم داشت

$$\int_{0}^{\infty} x^2 e^{-\alpha x^2} dx = \frac{1}{4} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha^3}} \quad (\text{پ. ۳۲})$$

$$\int_{0}^{\infty} x^4 e^{-\alpha x^2} dx = \frac{3}{8} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha^5}} \quad (\text{پ. ۳۳})$$

و الی آخر، از طرف دیگر، با انتگرال‌گیری مستقیم داریم

$$\int_0^\infty x e^{-\alpha x} dx = \frac{1}{2\alpha} \quad (\text{پ. ۳۴})$$

و با مشتق‌گیری از معادله (پ. ۳۴) نسبت به α نتیجه زیر را به دست خواهیم آورد

$$\int_0^\infty x^2 e^{-\alpha x} dx = \frac{1}{4\alpha^2} \quad (\text{پ. ۳۵})$$

۵. فرمول استرلینگ

در فصول ۱۳۹ و ۱۴۰ چندین بار به رابطه $\ln x!$ (که در آن x عدد درستی است) برخوردم. وقتی x خیلی بزرگ باشد، تقریب مناسب برای $\ln x!$ چنین است

$$\ln x! = x \ln x - x \quad (\text{پ. ۳۶})$$

که فرمول استرلینگ نام دارد. این رابطه را به آسانی می‌توان به صورت زیر اثبات کرد

$$\ln x! = \ln 1 + \ln 2 + \ln 3 + \dots + \ln(x-1) + \ln x$$

فقط اگر x عدد درست باشد،

اما اگر x خیلی بزرگ باشد، بدون خطای قابل توجهی می‌توان مجموع یابی را به انتگرال تبدیل کرد و چنین نوشت

$$\ln x! \approx \int_1^x \ln x dx$$

بالاخره با قراردادن $x = u$ و $dv = x$ و انتگرال‌گیری پاره‌ای خواهیم داشت

$$\ln x! = x \ln x - x + 1$$

که با صرفنظر کردن از ۱ در مقایسه با x ، رابطه (پ. ۳۶) حاصل می‌شود.

۶. تکثیر کننده‌های نامعلوم لاسکر انژ

این روش هنگامی برای یافتن نقاط بحرانی تابع چند متغیری (x_1, x_2, \dots, x_n) به کار می‌رود که متغیرها مستقل نیستند بلکه محدود میان خود روابط مشخصی داشته باشد. مثلاً فرض کنیم که این قیود با $= 0$ ($\phi_1(x_1, x_2, \dots, x_n) = 0$ و $\phi_2(x_1, x_2, \dots, x_n) = 0$) می‌باشد. بیان شده است. بنابراین فقط $2 - n$ متغیر مستقل خواهیم داشت. نقاط بحرانی ($F(x_1, x_2, \dots, x_n)$)

مقادیری از x_1, x_2, \dots, x_n اند که برای تغییرات کوچک در متغیرها $dF = 0$ باشد. اما رابطه زیر

$$dF = \frac{\partial F}{\partial x_1} dx_1 + \frac{\partial F}{\partial x_2} dx_2 + \dots + \frac{\partial F}{\partial x_n} dx_n = 0 \quad (\text{پ. ۳۷})$$

دال بر آن نیست که $dF/dx_i = 0$ است زیرا متغیرهای x_1, x_2, \dots, x_n مستقل نیستند. بلکه بر عکس با شرایط زیر محدود می‌شوند

$$d\phi_1 = \frac{\partial \phi_1}{\partial x_1} dx_1 + \frac{\partial \phi_1}{\partial x_2} dx_2 + \dots + \frac{\partial \phi_1}{\partial x_n} dx_n = 0 \quad (\text{پ. ۳۸.۱})$$

و

$$d\phi_2 = \frac{\partial \phi_2}{\partial x_1} dx_1 + \frac{\partial \phi_2}{\partial x_2} dx_2 + \dots + \frac{\partial \phi_2}{\partial x_n} dx_n = 0 \quad (\text{پ. ۳۹})$$

اگرتون معادلات (پ. ۳۸.۱) و (پ. ۳۹) را در کمیتهای اختیاری α و β ضرب می‌کنیم و آنها را به معادله (پ. ۳۷) می‌افزاییم. نتیجه برابر است با

$$\sum_{i=1}^n \left(\frac{\partial F}{\partial x_i} + \alpha \frac{\partial \phi_1}{\partial x_i} + \beta \frac{\partial \phi_2}{\partial x_i} \right) dx_i = 0$$

چون $n+2$ متغیر با α و β اختیاری وجود دارند، نتیجه می‌شود

$$\frac{\partial F}{\partial x_i} + \alpha \frac{\partial \phi_1}{\partial x_i} + \beta \frac{\partial \phi_2}{\partial x_i} = 0, \quad i = 1, 2, \dots, n \quad (\text{پ. ۴۰})$$

به کمک این مجموعه از n معادله می‌توان x_1, x_2, \dots, x_n را برای نقطه بحرانی F بر حسب تابعی از α و β به دست آورد. با قراردادن در $\phi_1 = 0$ و $\phi_2 = 0$ ابتدا α و β را به دست می‌آوریم و سپس x_1, x_2, \dots, x_n را محاسبه می‌کنیم. در مثالهای ۱۰.۱۵ و ۱۰.۱۳ و ۴.۱۳ از این روش استفاده کردیم و محتملترین پارش سیستم ذراتی را به دست آوردهیم که تحت قیدهای پایستگی ذرات و پایستگی انرژی قرار دارد.

۷. آشکارسازی ذرات

تحلیل فرایندهایی که شامل ذرات بنیادی یا هسته‌ها هستند مستلزم روشهایی است که نه تنها عبور یک ذره از میان ناحیه مشخصی را آشکار می‌کنند بلکه علاوه بر آن موجب می‌شوند که اطلاعاتی را درباره پاره‌ای از خواص سینماتیک به دست آوریم. ما ناچاریم که از زمان عبور، راستای حرکت، سرعت، تکانه یا انرژی، و پاره‌ای از خواص ذاتی نظیر بار، جرم، یا راستای اسپین ذره آگاهی داشته باشیم. مسلماً هیچ روش منحصر به‌فردی نمی‌تواند

اطلاعاتی را درمورد تمام این کمیتها فراهم سازد. به طور کلی، ترکیبی از وسائل آشکارسازی به کار می‌رود تا بتوان اطلاعات موردنیاز دریک آزمایش مشخص را به دست آورد.

روشهای آشکارسازی به اثراتی بستگی دارد که در حین عبور ذره باردار از میان ماده ایجاد می‌شود. عبور ذره باردار از ماده موجب برانگیختگی و یونش مولکولهای ماده می‌شود. تقریباً اکثر اسبابهای به کاررفته برای آشکارسازی چنین ذراتی براساس خاصیت یونش بنا شده‌اند. برای تابشها بی‌بار (مثلًا برتوایکس و نوترونها) نیز می‌توان از اسبابهای مشابهی استفاده کرد زیرا در نتیجه برخورد می‌توانند به ذرات باردار انرژی منتقل کنند که در این صورت یونش تولید می‌شود. انواع مختلف اسبابهای بر حسب ماده‌ای که در آن یونش ایجاد می‌شود و نحوه مشاهده یا اندازه گیری یونش باهم متفاوتند.

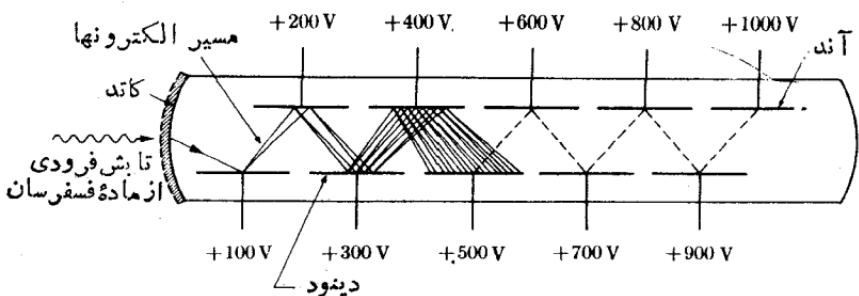
بسیاری از اسبابها براساس تولید یونش در گاز بنا شده‌اند. در اینجا لازم است یونهای مثبت و منفی تشکیل شده را جدا و جمع آوری کرد زیرا اگر نزدیک یکدیگر باقی بمانند در زمان خیلی کوتاهی مجددًا ترکیب می‌شوند و هیچ گونه اثر الکتریکی به دست نمی‌دهند که به موجب آن بتوان حضور ذره را آشکار ساخت. جداسازی و جمع آوری یونها مستلزم یک میدان الکتریکی است و بر حسب اینکه میدان از نظر اندازه، ضعیف، قوی یا متوسط باشد، اسبابهای مختلفی نتیجه می‌شود. یونش را می‌توان در مایع یا جامد نیز ایجاد کرد. هنگامی که یونش در گازی با بخار فوق اشباع، دریک مایع فوق گرم، یا در امولسیون عکاسی تولید شود، مسیرهای ذرات را می‌توان قابل روئیت کرد.

هنگامی که ذرات به مواد جامد یا مایع مشخصی که فسفر نامیده می‌شوند و خاصیت لیانی دارند برخورد کنند، قسمتی از انرژی به کار رفته دریونش و برانگیختگی مولکولی مجددًا به صورت نور مرئی یا فرایندهای سیل می‌شود. بعضی اوقات می‌توان این نور را مشاهده کرد یا ممکن است با وسائل حساستر آن را آشکار ساخت. در این بخش پارهای از روش‌های متداول آشکارسازی را بررسی می‌کنیم، اگرچه بررسی دقیق آنها خارج از سطح این کتاب است.

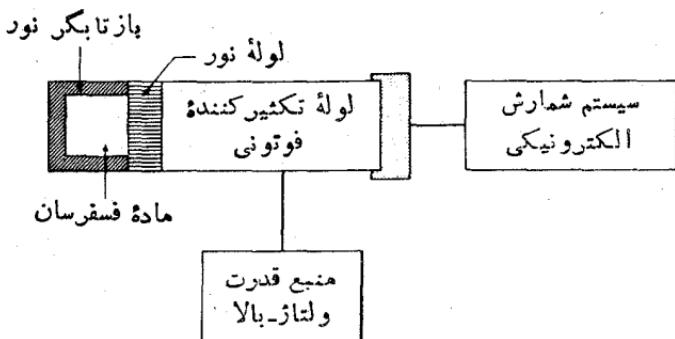
الف) روش سوسوزنی. در حدود سال ۱۹۰۵ معلوم شد که ذرات آلفا در سوپریید روی، باریسوم پلاتینو-سیانید و الماس لیانی تولید می‌کنند. این لیانی شامل تعداد بی‌شماری درخشش‌های منفرد است که توسط یک ذره بین می‌توان آنها را مشاهده کرد. آزمایش‌های دقیق نشان داده‌اند که هر ذره آلفا یک سوسو ایجاد می‌کند، به طوری که تعداد ذرات آلفای برخورد کرده به پرده آشکارساز مستقیماً با تعداد سوسوهای شمارش شده تعیین می‌شود. عمل شمارش را می‌توان با یک میکروسکوپ با درشت‌نمایی حدود ۳۵ انجام داد و به دقت خوبی دست یافت. این روش مخصوصاً برای شمارش ذرات آلفا در حضور تابشها دیگر مفید است زیرا پرده سوپریید روی حساسیت قابل توجهی نسبت به β و γ ندارد. در سال ۱۹۱۵ این روش توسط رادرفورد برای تحلیل پراکنده‌گی ذرات آلفا توسعه‌های موجود در ورقه‌های نازک به کار رفت.

با کشف مواد لیان جدید که به پرتوهای β و γ نیز حساس‌اند و ابداع لامپهای با کارایی زیاد تکثیر کن فوتونی، کار برد شمارگرهای سوسوزن پیشرفت چشمگیری کرده است. در اینجا می‌توان از برخی مواد جدید نام بود: نمکهای غیرآلی مخصوصاً هالیدهای قلیایی، که شامل مقدار کمی ناخالصی به عنوان فعال‌ساز برای لیانی است (مثلاً یدید سدیوم یا پتاسیوم که با تالیوم فعال شده است؟)؛ هود آلمی بلودین نظیر نفالتین، آتراسن؛ و محلولهای با ترکیب آلی نظیر ترفیل حل شده در زبان. لامپ تکثیر کن فوتونی، که جایگزین میکروسکوپ و ناظر شده است، سوسوهای حاصل از فسفر را به تپهای الکترونیکی تقویت شده‌ای تبدیل می‌کند که می‌توانند شمارش یا توسط اسبابهای الکترونیکی مناسب تحلیل شوند. شمارگرهای سوسوزن جدید قادرند در هر ثانیه حدود چند میلیون درخشش را آشکار و ثبت کنند و در تابشهای شدید نیز به کار روند.

در شکل پ. ۹ نمودار طرح وار یک لامپ تکثیر کن فوتونی نشان داده شده است. نور حاصل از ماده لیان به کاتد (که معمولاً از آنتیمیوان و سزیوم ساخته شده است) برخورد می‌کند و تحت اثر فوتوالکترونیک، الکترونها را از آن بیرون می‌راند. لامپ شامل چندین الکترود است که دینود نام دارند و پتانسیلهای متواالی افزایشی به آن اعمال می‌شوده فوتوالکترونها توسط میدان الکترونیکی میان کاتد و اولین دینود، که پتانسیل آن نسبت به کاتد مثبت است، شتاب می‌گیرند و با دینود برخورد می‌کنند. الکترونهای شتابدار به مقدار کافی انرژی به الکترونهای موجود در دینود منتقل می‌کنند و پاره‌ای از آنها را بیرون می‌رانند. به ازای هر الکترونیک که به دینود برخورد می‌کند ممکن است دهها الکترون ثانوی موجود باشد. الکترونهای اخیر را میدان الکترونیکی به طرف دومین دینود هدایت می‌کند. این فرایند مرتبأ تکرار می‌شود و با شتابی که الکترونهای از دینودی به دینود دیگر به دست می‌آورند، جریان الکترونی تقویت می‌شود. جریان خروجی، یا تپ، در آند ممکن است بیش از یک میلیون مرتبه بزرگتر از جریان اویلی گسیل شده از کاتد باشد. هر ذره فرود آمده بر ماده فسفرسان یک تپ ایجاد می‌کند و تپها به یک سیستم الکترونیکی وارد و



شکل پ. ۹ لامپ تکثیر کن فوتونی (طرح وار).

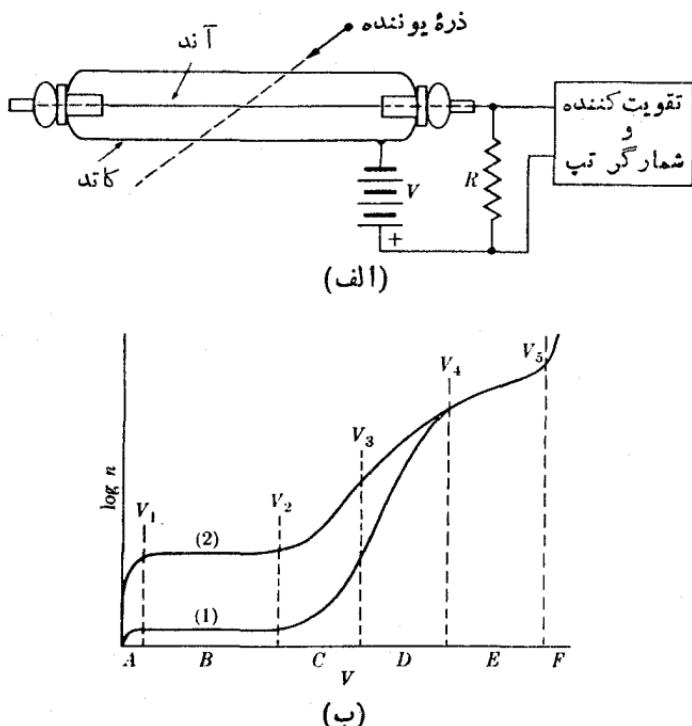


شکل پ. ۱۰ آشکارساز سوسوزن (طرح‌وار).

شمارش می‌شوند. سیستمهای الکترونیکی، که توسعه چشمگیری یافته‌اند، انرژی ذرات فرودی را اندازه‌گیری می‌کنند و وسیله حاصل یک طیف‌سنج سوسوزن است. در شکل پ. ۱۰ نمودار طرح‌وار آشکارساز سوسوزن نشان داده شده است.

ب) ابزارهای یونشی: اتاقک یونش، شمارگر تناسبی، و شمارگر گایگر-مولر. اصلی که در هر یک از این آشکارسازها به کار می‌رود، تولید یونش در یک گاز و جداسازی و جمع‌آوری یونها توسط یک میدان الکتریکی است. تفاوت‌های میان این سه سیستم را می‌توان به‌کمک شکل پ. ۱۱ توضیح داد. در داخل اتاقک رسانای استوانه‌ای شکل یک الکترود رسانای مرکزی در راستای محور آن و به صورت عایق بندی شده نسبت به اتاقک قرار دارد. اتاقک از گازی با فشار یک اتمسفر یا کمتر پر شده است. میان دیواره اتاقک والکترود مرکزی از طریق مقاومت R ، ولتاژ V اعمال می‌شود. الکترود مرکزی نسبت به دیواره اتاقک در پتانسیل مثبتی قرار دارد.

فرض کنید که یونش در اثر عبور یک ذره باردار از میان گاز تولید می‌شود. هر زوج یون شامل یک یون مثبت و یک الکترون است. برای هر یون اولیه مشخص، تعداد زوج یونهای جمع‌آوری شده تابعی از ولتاژ به کار رفته است. در شکل پ. ۱۱ (ب)، منحنیهای (۱) و (۲) مربوط به جمع‌آوری کل یونها بر حسب تابعی از ولتاژ اعمال شده برای دونوع مختلف تابش یوننده، نظیر یک ذره بتاء یا دو ذره بتای با انرژیهای مختلف، رسم شده است. برای سهولت از لگاریتم تعداد n زوج یون به عنوان محور عرضها استفاده شده است. هرگاه ولتاژی میان الکترودها موجود نباشد، یونها مجدداً ترکیب شده و هیچگونه تپی در شمارگر ظاهر نمی‌شود. با افزایش ولتاژ تا حدود چند ولت، رقبتی میان اتفاقات زوج یونها از طریق ترکیب مجدد و حذف آنها به وسیله جمع‌آوری در الکترودها ایجاد می‌شود و برخی از الکترونهای به‌الکترود مرکزی می‌رسند. در ولتاژ V (در حدود ۱۵ ولت)، اتفاق یونها از طریق ترکیب مجدد قابل چشمپوشی است و تمام



شکل پ ۱۱.۰ (الف) شمارگر پر شده از گاز با مدار هربوشه (طرحووار). (ب) تعداد زوج یونهای جمع آوری شده در هر کمز الکتروود بر حسب ولتاژ برای دو رویداد [منحنیهای (۱) و (۲)] که زوج یونهای اولیه‌شان خیلی باهم متفاوت است.

الکترونهای ایجاد شده به الکتروود مرکزی می‌رسند. با افزایش V تا ولتاژ V_2 ، n ثابت می‌ماند. بسته به شرایط آزمایش، ولتاژ اخیر می‌تواند تا حدود چند ده یا چند صد ولت باشد. ناحیه B بین V_1 و V_2 که در آن تعداد زوج یونهای جمع آوری شده مستقل از ولتاژ به کار رفته و منحنی نیز افقی است، ناحیه اتفاقی یونش نام دارد. وقتی ولتاژ به بالاتر از V_2 افزایش یابد، بدليل پدیده‌ای که به داشتن یا تقویت گاز معروف است، n زیاد می‌شود. الکترونهای رهاشده در یونش اولیه، قبل از رسیدن به آند، مقدار کافی انرژی به دست می‌آورند و در برخورد با مولکولهای گاز یونش اضافی تو لید می‌کنند و n تقریباً به طور نمایی با V افزایش می‌یابد. هر الکترون اولیه «بهمن» کوچکی از الکترون راه می‌اندازد. اکثر الکترونهای ثانویه در تزدیکی الکتروود مرکزی آزاد می‌شوند. رفتار دو منحنی در بالای V_2 که با یونشهای اولیه متفاوت متناظر است، جالب توجه است. در گستره ولتاژهای تا V_3 هر الکترون مستقلاً عمل می‌کند، و بهمن مخصوص به خود را راه می‌اندازد و تحت تأثیر حضور الکترونهای دیگر قرار نمی‌گیرد. بنابراین،

منحنیهای (۱) و (۲)، با نسبت ثابت n بهموزات یکدیگر ادامه می‌یابند. لذا بین V_2 و V_3 ، یا ناحیه C تعداد زوج یونهای جمع آوری شده با یونش اولیه متناسب است. این محدوده را ناحیه عمل شمارگر تناسبی می‌نامند.

در بالای V_3 اثر تکثیر گاز ادامه دارد و به سرعت افزایش می‌یابد و چون الکترونهای بیشتری بهمن تولید می‌کنند لذا برهم کش میان آنها شروع می‌شود. بار فضایی یون مثبت هر بهمن مانع توسعه بهمن دیگر می‌شود. تخلیه با الکترونهای اولیه بیشتر (منحنی ۲) زودتر از تخلیه با الکترونهای اولیه کمتر (منحنی ۱) صورت می‌گیرد و با سرعت کمتری افزایش می‌یابد. منحنیهای (۱) و (۲) به یکدیگر تزدیک می‌شوند و سر انجام در ولتاژ اعمال شده V_4 با یکدیگر تلاقی می‌کنند. ناحیه D بین V_3 و V_4 ناحیه تناسب محدود نام دارد. در بالای V_4 بار جمع آوری شده مستقل از یونش می‌شود که آن را شروع کرده است، و منحنیهای (۱) و (۲) یکی می‌شوند. تقویت گاز تعداد کل یونهای را تا مقداری که با مشخصات اتفاقک و مدار خارجی محدود می‌شود، افزایش می‌دهد. ناحیه E بالای V_4 ناحیه عمل شمارگر گایگر-مولر است. منحنی به ولتاژ V_5 منتهی می‌شود که در آنجا تخلیه تمایل دارد تا بینهایت انتشار یابد. V_5 انتهای مقیاس ولتاژ مفید را مشخص می‌کند. ناحیه بالای F ناحیه تخلیه پیوسته است. به دلیل رفتار متفاوت یونهای گاز در میدان الکتریکی شمارگر، سه وسیله آشکارسازی ساخته شده است که عبارت اند از:

۱. اتفاق یونش، که در ولتاژهای ناحیه B عمل می‌کنند، با جمع آوری کامل تمام الکترونهایی که در آغاز در اثر عبور ذره، بدون تقویت گاز، آزاد شده‌اند مشخص می‌شود. تحت شرایط مشخص، تپی تولید می‌شود که از لحاظ اندازه با تعداد این الکترونهای متناسب است. با اندازه گیری آهنگ یونش می‌توان از این اسباب برای اندازه گیری شدت تابش یونشده استفاده کرد.

۲. شمارگر تناسبی، که در ناحیه ولتاژ C کار می‌کند، با تقویت گاز مستقل از تعداد الکترونهای اولیه مشخص می‌شود. از این‌رو، با آنکه تقویت گاز به کار می‌رود، تپ همواره با یونش اولیه متناسب است. با استفاده از این شمارگر، شمارش رویدادهای منفرد و تعیین انرژی ذراتی کسه یونهای کافی تولید نمی‌کنند تا ب آشکارپذیری را در ناحیه B باعث شوند، امکان پذیر خواهد بود. بنابراین شمارگر تناسبی از این مزیت برخوردار است که امکان اندازه گیری بهای نوع تپ تابش بنا را ممکن می‌سازد، یعنی کاربردی که اتفاقکهای یونش نمی‌توانند برای آن از حساسیت کافی برخوردار باشند.

۳. شمارگر گایگر-مولر که به شمارگر گایگر یا G-M نیز معروف است، در ناحیه ولتاژ E کار می‌کند، با پاشیدگی تخلیه در تمام طول شمارگر مشخص می‌شود و منجر به تولید تپی می‌شود که اندازه آن مستقل از یونش اولیه است. این شمارگر مخصوصاً برای شمارش ذراتی نظیر ذرات بنا و پرتو گاما، که خاصیت یونشگی اندکی دارند مفید است. شمارگر G-M معمولاً شامل سیم ظرفی (تنگستن) است که در طول محور لوله محتوى گازی با

فشار حدود ۲ تا ۱۵ سانتیمتر جیوه نصب شده است. شمارگر می‌تواند لوله‌ای باشد که از فلزی نظیر مس، یا استوانه فلزی واقع در داخل یک لوله شیشه‌ای ساخته شده است. گاز مناسب را مخلوط ۹۰ درصد آرگون و ۱۰ درصد اتیل الکل تشکیل می‌دهد. اختلاف پتانسیل (حدود بین ۸۰۰ تا ۱۲۰۰ ولت) نیز طوری اعمال می‌شود که لوله نسبت به سیم منفی باشد.

در ناحیه گایگر-مولر تخلیه پیوسته‌ای با رها شدن الکترونهای ثانویه از دیواره‌های لوله تولید می‌شود که ناشی از اثرات جنبی حاصل از بهمن یونهای اولیه است. دلیل تولید این الکترونهای ثانویه این است که وقتی مثلاً یک یون مثبت آرگون در برخورد با سطح فلزی کاتد خنثی می‌شود، مقدار قابل توجهی انرژی آزاد می‌شود که ممکن است برای بیرون اندختن یک الکترون از سطح کاتد به کار رود. این الکترونها در حرکت به طرف الکترود مرکزی، یونشها جدیدی تولید می‌کنند و به این وسیله عمل تخلیه را دائمی می‌سازند. به منظور آماده کردن شمارگر برای رویداد جدید لازم است که تخلیه متوقف یا «خاموش» شود. این فرنشاندن ممکن است از طریق الکترونیکی با پایین آوردن ولتاژ ۷ پس از هر شمارش صورت گیرد. با این حال، فرنشاندن معمولاً در خود گاز انجام می‌شود. مثلاً اگر گاز شامل آرگون با ۱۰ درصد اتیل الکل باشد، در این صورت بدلیل تبادلهای بار در اثر برخورد های یونهای آرگون با مولکولهای الکل، یونهای مثبتی که به کاتد می‌رسد، یونهای الکل هستند و به طور کلی نمی‌توانند الکترونها را از سطح کاتد جدا کنند. در عوض این انرژی برای شکستن مولکول الکل به کار می‌رود و پس از اینکه بهمن اولیه به الکترودها رسید تخلیه به سرعت متوقف می‌شود. ضمناً الکترونهای ثانویه توسط فوتونهای ایجاد شده در بهمن نیز آزاد می‌شوند. مولکولهای الکل فوتونها را جذب می‌کنند، بی‌آنکه الکترونها را آزاد کنند.

در وسائل الکترونیکی بحث شده، یونهای اعم از اینکه از لحاظ تعداد تکثیر شده یا نشده باشند، جمع آوری شده و تپ ولتاژی تولید می‌کنند که ممکن است به کوچکی ۷ ملی‌متر باشد. یک تقویت کننده الکترونیکی تپ، این ولتاژهای کوچک را می‌گیرد و تا ۱۵ ولت قرار دارد تقویت می‌کند. سپس تپهای ولتاژ تقویت سطحی که معمولاً در گستره ۵ تا ۵۵ ولت قرار دارد تقویت می‌کند. آنها را بشود اندازه‌گیری کرد. شده باید به طریق شمارش شوند، به گونه‌ای که آهنگ آنها را به دست می‌دهد که وارد فضای میان الکترودها شده‌اند. وسائل الکترونیکی دیگری نیز برای اندازه‌گیری اندازه تپ وجود دارند که به کمک آنها می‌توان انرژی ذره فرودی را تعیین کرد. از این‌رو، نه فقط می‌توان وقوع یک تپ را ثبت کرد بلکه می‌توان تپها را (به وسیله یک مدار تفکیک کننده الکترونیکی) بر حسب اندازه آنها، یا (به وسیله یک مدار زمان‌بندی الکترونیکی) بر حسب بازه‌های زمانی که در خلال آن می‌رسند، دسته‌بندی کرد. لذا آشکارساز، جزوی از یک مدار با اسباب الکترونیکی مناسب را تشکیل می‌دهد.

(ج) آشکارسازی نوترون. اکثر فرایندهایی که توقف نوترونها در ماده را شامل می‌شوند می‌توان برای آشکارسازی نوترونها به کار برد، زیرا پس از گسیل پرتوگاما، ذرات باردار یا به صورت اثر اولیه یا به صورت اثر ثانویه به حرکت درمی‌آیند. فرایندهایی که در آشکارسازی نوترون به کار می‌روند عبارت اند از:

۱. واکنشهای هسته‌ای القا شده با نوترون که ذره بارداری (نظیر پروتونها، ذرات آلفا، وغیره) را به صورت محصولات واکنش ایجاد می‌کنند.

۲. شکافت القایی در بعضی عناصر منگین.

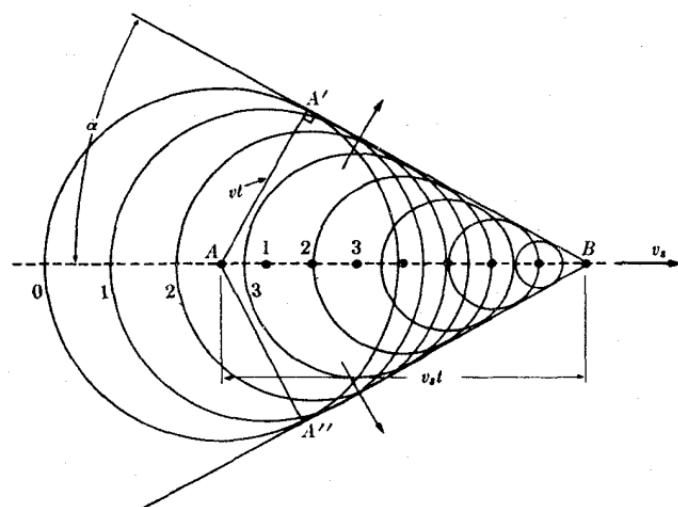
۳. برخورددهای کشسان میان نوترونها و هسته‌های هیدروژن، که در نتیجه آن به حرکت درمی‌آیند.

۴. گیراندازی نوترونها توسط ایزوتوپهای پایدار مشخص، که سپس به ایزوتوپهای پرتوزایی تبدیل می‌شوند که پرتوگاما یا ذرات بتا گسیل می‌کنند (روش فعالسازی).

مثال کلاسیک آشکارسازی نوترون، شمارگر بسود برای نوترونها کند است. این اسباب یک شمارگر گازی است که داخل دیواره‌های آن یا با بور آستر شده است و یا شمارگر از گاز BF_3 (ترجیحاً غنی شده در B^{10}) پر شده است. واکنش اصلی را $\text{Li}^7(\text{n}, \alpha)\text{He}^4$ تشکیل می‌دهد. بر ذره آلفا و هسته پس زننده Li^7 کوتاه است، به گونه‌ای که در اکثر رویدادها در گاز متوقف می‌شوند و تمام انرژی آزاد شده به یونش و برانگیختگی‌های اتمی تبدیل می‌شود. شمارگر در تابعی تناسبی عمل می‌کند و لذا تشخیص میان رویدادهای القا شده با نوترون و رویدادهایی که با پرتوگاما یا پرتوکیهانی زمینه ناشی می‌شوند تقریباً ساده است. مثالهای دیگر از واکنشهایی که برای آشکارسازی‌های نوترون کند به کار می‌روند عبارت اند از $\text{He}^4(\text{n}, \gamma)\text{Cd}^{113}$, $\text{C}^{14}(\text{n}, \gamma)\text{N}^{14}$, و $\text{p}(\text{n}, \gamma)\text{He}^4$.

واکنشهای هسته‌ای در آشکارسازی نوترون تند نیز به کار می‌روند، با این حال کارایی آنها به اندازه کارایی شمارگرهای بور برای نوترونها کند بالا نیست زیرا سطح مقطع نوترون تند هیچگاه نمی‌تواند به اندازه سطح مقطع B^{10} برای نوترونها کند باشد. چون شمارگر BF_3 برای ساختن آشکارساز برای نوترونها تند این است که شمارگر BF_3 یک طریق طبیعی برای ساختن آشکارساز برای نوترونها تند این است که شمارگر BF_3 را با پارافین احاطه کنند تا، نوترونها که در اثر برخورددهای کشسان کند شوند به طوری که بتوانند به صورت نوترونها گرمایی در داخل شمارگر پخش شوند. تمام شمارگر نوترون تند را می‌توان با حفاظت کادمیوم نسبت به نوترونها کند بی‌حسن ساخت.

(د) شمارگر چرنکوف. سرعت نور در یک مایع یا جامد شفاف با رابطه $c/n = v$ داده می‌شود که در آن n ضریب شکست است. هرگاه ذره بارداری در حین عبور از این محیط دارای سرعتی بیش از v (یعنی بزرگتر از سرعت نور در این محیط) باشد، اتمهایی که در اثر عبور ذره باردار از نزدیکی آنها موقتاً از لاحاظ الکتریکی قطبیده می‌شوند، نور گسیل



شکل پ. ۱۲۰ جبهه موج نور در تابش چرنکوف.

می‌کنند. در این فرایند، اختلال میدان الکتریکی بر روی اتم یک گشتاور دوقطبی گذرا تولید می‌کند که باعث گسیل امواج الکترومغناطیسی می‌شود. دلیل اینکه چرا چنین نوری فقط وقتی گسیل می‌شود که سرعت از $c/n = v$ تجاوز کند این است که تنها در این حالت نور حاصل از تمام اتمهادر طول مسیر می‌تواند همدوس باشد. شکل پ. ۱۲۰ نشان می‌دهد که چگونه از امواج ابتدایی گسیل شده از نقاط مختلف در طول مسیر ذره، یک جبهه موج تشکیل می‌شود. برای یک سرعت مشخص ذره، $v = c/nv$ ، نور در یک مخروط گسیل می‌شود که در آن زاویه α از رابطه $\sin \alpha = v/v_s = c/nv$ به دست می‌آید. کسر قابل ملاحظه‌ای از تابش چرنکوف در قسمت مرئی طیف قرار دارد که تقریباً با ناخیه با بالاترین حساسیت لامپهای تکثیر کن فوتونی نیز متناظر است. انواع گوناگونی از آشکارسازهای چرنکوف وجود دارد که در آنها فقط نور گسیل شده در راستای بخصوص ثبت می‌شود. در این صورت این آشکارساز وسیله‌ای است که به سرعت حساسیت دارد و بدینهی است که از آن می‌توان فقط برای ذرات با $c/n > v$ استفاده کرد.

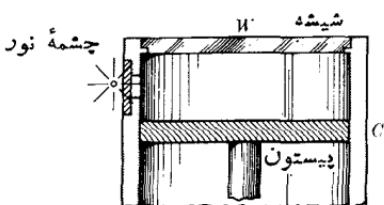
(۵) اتفاق ابر. یکی از مهمترین اسبابها برای انجام تحقیقات اساسی بر روی تابش اتفاق ابر است. این اسباب که او لین بار در سال ۱۹۱۲ از آن استفاده شد، مبنی بر کشف ویلسون است که بنا به آن یونها برای چگالش بخار آب فسق اشباع به صورت هسته‌های عمل می‌کنند. در هر اتفاق ابر، گازی که از بخار اشباع شده است، با حرکت سریع یک پیستون منبسط می‌شود. این انساط بی دررو است و دما را پایین می‌آورد. این سرد شدن بیش از اندازه‌ای است که بر روی اثر افزایش در حجم غلبه کند و هوا با بخار آب فوق اشباع

می‌شود، هر گاه پسترو یونهای اتاقک شود، یونهای تشکیل شده به صورت نقاط چگالش برای بخار رفتار می‌کنند و مسیر پرتو به شکل خط نازک ابری ظاهر می‌شود. در اکثر اتاقکهای انساط، مخلوط بخار-گاز را هوا با آب یا آرگون با اتیلن الکل در فشار جو تشکیل می‌دهد.

نمودار ساده‌ای که طرز کار اتاقک ابر را نشان می‌دهد در شکل پ. ۱۳۰ دیده می‌شود. یک طرف استوانه C با پنجره شیشه‌ای W و طرف دیگر آن با پیستون فلزی بسته شده است. مقدار کمی آب اتاقک هوا را در حالت اشباع نگاه می‌دارد. هنگامی که پیستون به طرف پایین کشیده شود، همان طور که اشاره شد، هوا به صورت فوق اشباع در می‌آید و در حضور تابش یونهای مسیرهای ابری تشکیل می‌شوند. به کمک نوری که از بدنه استوانه می‌تابد، مسیرهای را می‌توان مرئی و از طریق پنجره مشاهده یا از آنهای عکسبرداری کرد. به وسیله میدان الکتریکی میان پیستون و حلقه فلزی می‌توان یونها را جدا کرد. پیستون به مکان اولیه خود بازگردانده و اتاقک ابری تابش بعدی آماده می‌شود.

اتاقک ابر ویلسون این امکان را فراهم می‌کند که بتوان برهم کشتهای میان ذرات باردار و انتهای منفرد را از طریق عکسبرداری مسیرهای واقعی تابشهای یونهای میان ذرات کرد. در این صورت فرست کافی برای تحلیل این فرایندها وجود خواهد داشت. تغییرات و اصلاحات زیادی در اتاقک ابر اولیه صورت گرفته است. مثلاً به منظور دست یابی به تعداد زیادی عکس، آرایشهای طوری ترتیب داده شده است که به طور خودکار بتوان انساط را تکرار کرد و عکسبرداری را به صورت پیوسته انجام داد. اگر دوعکس برجسته‌نما به طور همزمان گرفته شود، مسیر ذره را می‌توان در فضای مشخص کرد.

با قراردادن اتاقک ابر میان قطبها یک آهنربای الکتریکی، امکان تمايز میان ذرات باردار مثبت و منفی وجود خواهد داشت. از روی اینحصار مسیر هر ذره در میدان مغناطیسی می‌توان علامت بار و بزرگی تکانه ذره را تعیین کرد. ذرات متفاوت مسیرهای مختلفی تو لید می‌کنند. از این‌رو، ذرات کند و سنگین نظری ذرات آلفا مسیرهای پهن و متراکمی تو لید می‌کنند که گاهی با خمیدگیهای تیز و با زاویه کوچک (مخصوصاً نزدیک به انتهای مسیر) که ازانحراف ناگهانی ناشی از این برخورد نتیجه می‌شود همراه است. الکترونهای کند مسیرهای باریک و پیچ و نحمدار ایجاد می‌کنند، زیرا پراکندهای فراوانی را متحمل می‌شوند در حالی که ذرات تند، سبک یا سنگین، مسیرهای باریک تو لید می‌کنند.



شکل پ. ۱۳۰. اتاقک ابر ویلسون (طرح‌وار).

(و) اتفاق حباب. برای ذرات با انرژی بالا یک اشکال اتفاق ابر این است که چگالی گاز به اندازه کافی زیاد نیست تا موجب شود تعداد قابل توجهی برهمن کنش در داخل اتفاق وی دهنده. شاید مهمتر از همه این باشد که زمان بازیابی اتفاق ابر پس از هر این سطحی طولانی است (در حدود دهها ثانیه). بنابراین، برای تحقیقات ذرات بنیادی، از اتفاق حباب به جای اتفاق ابر استفاده می‌شود که می‌توان گفت بر عکس اتفاق ابر است. اتفاق حباب حاوی مایع است که فشار و دمای آن درست در نزدیکی نقطه جوش آن قرار دارد. هر گاه فشار به طور ناگهانی کاهش یابد، مایع فوق گرم می‌شود و حبابها ترجیحاً در اطراف یونها تشکیل می‌شوند. در اتفاق حباب هیدروژن، هیدروژن مایع فوق گرم (K = ۲۵ °C) محیطی است که ذرات از میان آن عبور می‌کنند. یونهای به جای مانده در مسیر یک ذره باردار به صورت هسته‌های تبخیر برای هیدروژن مایع درمی‌آیند که اثر آن را به صورت زنجیری از حبابها می‌توان مشاهده یا عکسپرداری کرد. هر گاه ذراتی که با پروتونها قویاً برهمن کنش می‌کنند از اتفاق حباب عبور کنند، واکنشها روی می‌دهند و اثر ذره ورودی و نیز محصولات واکنش را می‌توان مطالعه کرد. اگر اتفاق حباب در میدان مغناطیسی باشد و از مسیرها عکسپرداری شود، بار و تکانه ذرات متفاوتی را می‌توان در عکسها اندازه گرفت.

(ز) اتفاق جرقه‌ای. یکی از جدیدترین اختراقات در زمینه آشکارسازی‌های به کار رفته در انرژی بالا، اتفاق جرقه‌ای است که از تعدادی صفحات فلزی جدا از یکدیگر تشکیل شده و فاصله حدود چند میلیمتر میان آنها نیز به طور یکنواخت از گاز نئون پر شده است. صفحات یک درمیان به زمین وصل شده‌اند و به بقیه صفحات یک تپ ولتاژ کوتاه (5-۱۵ V) داده می‌شود. اندازه این تپ طوری است که در محلهایی که گاز یونیده شده است جرقه تو لید کند. رد یونهای به جای مانده توسط هر ذره نفوذی را این جرقه‌ها تشکیل می‌دهند. عکس گرفته شده از جرقه‌های میان تمام صفحات می‌تواند مسیر ذره را مشخص کند.

(ح) امولسیونهای عکاسی. ذره یونی کننده‌ای که از میان امولسیون یک صفحه عکاسی می‌گذرد، مسیری را بر جای می‌گذارد که شامل تعدادی دانه حساس شده بر و مید نقره است. امولسیونهای عکاسی خاصی، که به امولسیونهای هسته‌ای معروف‌اند، ساخته شده است. این امولسیونها به خاطر مقدار زیاد بر و مید نقره (که می‌تواند چهار مرتبه بیشتر از مقداری باشد که در صفحات عکاسی یافت می‌شود) و به لحاظ اندازه دانه و نیز ضخامت امولسیون می‌توانند از امولسیونهای اپتیکی تمیز پذیر باشند. مانند اتفاق ابر، پس از ظهر صفحه عکاسی می‌توان مسیر ذره را ثبت کرد و اطلاعات متنوعی را از طریق مطالعه مسیرها به دست آورد. شمارش مسیرهای منفرد می‌تواند میزان تعداد ذرات داخل شده به صفحه را مشخص و مطالعه تفضیلی مسیرها نیز اطلاعاتی را در باره جرم، بار، و انرژی ذرات فراهم کند. مزایای امولسیون عکاسی نسبت به اتفاق ابر در این است که امولسیون جامد است؛ بنابراین مسیرها

کوتاه هستند و حساسیت آن به جسای اینکه به بازه‌های کوتاه تکراری محدود شود، دائمی است. از طرف دیگر، برای ثبت وقایع ویژه‌هایی توان اتفاقکهای متفاوت را با مدارهای انطباقی کنترل کرد. چنین فرایندی با امولسیونهای عکاسی امکان پذیر نخواهد بود.

جدول یکاها و نمادها

نماد	نام یکا	برحسب یکاهای اصلی m k s A	برحسب یکاهای اصلی m k s C	کمیت
l, s	متر	m		طول
m	کلوگرم	kg		جرم
t	ثانیه	s		زمان
v		ms ⁻¹		سرعت
a		ms ⁻²		شتاب
w		s ⁻¹		سرعت زاویه‌ای
w		s ⁻¹		بساند زاویه‌ای
v		s ⁻¹	(Hz)	بسامد
p		m kg s ⁻¹		تکانه
F		m kg s ⁻¹	(N)	برو
L		m ¹ kg s ⁻¹		تکانه زاویه‌ای
r		m ¹ kg s ⁻¹		گشتاور نیرو
W	ژول (J)	m ¹ kg s ⁻¹		کار
P	وات (W)	m ¹ kg s ⁻²		توان
E _k , E _ر , U, E	ژول (J)	m ¹ kg s ⁻²		انرژی
T	درجه کلوین (K)	m ¹ kg s ⁻² /ذره		دما
D		m ¹ s ⁻¹		ضریب پخش
K		m kg s ⁻² K ⁻¹		ضریب رسانندگی گرمایی
η		m ⁻¹ kg s ⁻¹		ضریب جسمینگی
Y		m ⁻¹ kg s ⁻²		مدول یانگ
x		m ⁻¹ kg s ⁻²		مدول کپهای
G		m ⁻¹ kg s ⁻²		مدول برآشی
I		m ¹ kg		گشتاور اختی
G		m s ⁻²		میدان گرانشی
V _c		m ¹ s ⁻¹		پتانسیل گرانشی
As	C		کولن	بار الکتریکی
A	s ⁻¹ C		آمپر	شدت جریان الکتریکی
m ¹ kg s ⁻² A ⁻²	m ¹ kg s ⁻¹ C ⁻²		(Ω)	مقاومت الکتریکی
m kg s ⁻² A ⁻¹	m kg s ⁻¹ C ⁻¹			میدان الکتریکی
m ¹ kg s ⁻² A ⁻¹	m ¹ kg s ⁻¹ C ⁻¹		(V)	پتانسیل الکتریکی
m ⁻¹ A	m ⁻¹ s ⁻¹ C			چگالی جریان
m ¹ kg s ⁻² A ⁻²	m ¹ kg C ⁻²		(H)	الما
m ⁻¹ kg ⁻¹ s A ¹	m ⁻¹ kg ⁻¹ s ¹ C ¹			گذدهی الکتریکی
m ⁻¹ s A	m ⁻¹ C			قطبش
m ⁻¹ s A	m ⁻¹ C			جایهای دی الکتریکی
kg s ⁻² A ⁻¹	kg s ⁻¹ C ⁻¹		(T)	میدان مغناطیسی
m kg s ⁻² A ⁻²	m kg C ⁻²			تر اوایی مغناطیسی
m ⁻¹ A	m ⁻¹ s ⁻¹ C			مغناطیش
m ⁻¹ A	m ⁻¹ s ⁻¹ C			میدان مغناطیسی کننده
m ¹ kg s ⁻² A ⁻¹	m ¹ kg s ⁻¹ C ⁻¹		(Wb)	شار مغناطیسی
m s A	m C			گشتاور دو قطبی الکتریکی
m ⁻¹ s A	m ⁻¹ C			گشتاور چهار قطبی الکتریکی
m ¹ A	m ¹ s ⁻¹ C			گشتاور دو قطبی مغناطیسی
m ¹ A	m ¹ s ⁻¹ C			گشتاور چهار قطبی مغناطیسی
m ⁻¹ kg ⁻¹ s ¹ A ¹	m ⁻¹ kg ⁻¹ s ¹ C ¹		(F)	ظرفیت
			فاراد (F)	

جدول تناوبی عناصر

جهنمای اتمی که بر مبنای جرم اتمی ایزوتوپ (همجای) اصلی کرین برای عدد درست ۱۲۵۰۰۰۰۰۰ تعیین شده‌اند، آخرین مقادیر [۱۳۴۰] [۱۹۶۰.ش. ۵.۵] پذیرفته شده از طرف اتحادیه بین‌الملی شیمی محض و کاربردی هستند. یکای جرمی که در این جدول به کار رفته است یکای جرم اتمی (amu) نامیده می‌شود:

IV III II I ← گروه

				1H ۱۰۰۷۹۷	سری ۱	دوره ۱
6C ۱۲۵۰۱۱۱۵	5B ۱۰۵۸۱۱	4Be ۹۰۰۱۲۲	2Li ۶۹۰۳۹		۲	۲
14Si ۲۸۵۰۸۶	12Al ۲۶۰۹۸۱۵	12Mg ۲۴۰۳۱۲	11Na ۲۲۰۹۸۹۸		۳	۳
22Ti ۴۷۰۹۰	21Sc ۴۴۰۹۵۶	20Ca ۴۰۰۰۸	19K ۳۹۰۱۰۲		۴	۴
22Ge ۷۲۰۵۹	31Ga ۶۹۰۷۷۲	30Zn ۶۵۰۳۷	29Cu ۶۳۰۵۴		۵	
40Zr ۹۱۰۲۲	39Y ۸۸۰۹۰۵	38Sr ۸۷۰۶۲	37Rb ۸۵۰۷۲		۶	
50Sn ۱۱۸۰۶۹	49In ۱۱۴۰۸۲	48Cd ۱۱۰۰۴۰	47Ag ۱۰۷۰۸۷۰		۷	
72Hf ۱۷۸۰۴۹	۷۱-۵۷ سری لانتا نیدها	56Ba ۱۳۷۰۳۴	55Cs ۱۳۲۰۹۰۵		۸	
82Pb ۲۰۷۰۱۹	81Tl ۲۰۴۰۳۷	80Hg ۲۰۰۰۵۹	79Au ۱۹۶۰۹۶۷		۹	
	-۸۹ سری اکتینیدها**	88Ra [۲۲۶۰۰۵]	87Fr [۲۲۳]		۱۰	۷

62Sm ۱۵۰۰۳۵	61Pm [۱۴۷]	60Nd ۱۴۴۰۲۴	59Pr ۱۴۰۰۹۰۷	58Ce ۱۴۰۰۱۲	57La ۱۳۸۰۹۱	سری لانتا نیدها
94Pu [۲۴۴]	93Np [۲۲۷]	92U ۲۲۸۰۰۳	91Pa [۲۳۱]	90Th ۲۲۲۰۰۳۸	89Ac [۲۲۷]	سری اکتینیدها

جدول ثابت‌های اساسی

ثابت	نماه	مقدار
سرعت نور	c	$۲۹۹۷۹ \times 10^8 \text{ ms}^{-1}$
بار بینایی	e	$۱۰۰۲۱ \times 10^{-۱۹} \text{ C}$
جرم سکون الکترون	m_e	$۹۰۱۰۹۱ \times 10^{-۳۱} \text{ kg}$
جرم سکون پروتون	m_p	$۱۶۷۷۲۵ \times 10^{-۲۷} \text{ kg}$
جرم سکون نوترون	m_n	$۱۶۷۲۴۸ \times 10^{-۲۷} \text{ kg}$
ثابت پلانک	$\hbar = h/2\pi$	$۶۶۶۲۰۶ \times 10^{-۳۴} \text{ Js}$
نسبت بار به جرم الکترون	e/m_e	$۱۰۰۵۴۵ \times 10^{-۳۴} \text{ Js}$
نسبت e به h	h/e	$۱۰۰۵۸۸ \times 10^{۱۱} \text{ kg}^{-1} \text{ C}$
شعاع بور	a_0	$۱۳۵۶ \times 10^{-۱۵} \text{ Js C}^{-1}$
طول موج کامپتون الکترون	$\lambda_{C,e}$	$۵۴۹۱۷ \times 10^{-۱۱} \text{ m}$
طول موج کامپتون پروتون	$\lambda_{C,p}$	$۲۵۴۲۶۲ \times 10^{-۱۲} \text{ m}$
ثابت ریدبرنگ	R	$۱۳۲۱۴ \times 10^{-۱۵} \text{ m}$
		$۱۰۹۷۴ \times 10^7 \text{ m}^{-1}$

۱amu=۱۰۶۶۰۴×۱۰-۲۷kg
طبیعی موجود کر بن است. برای عناصری که به طور مصنوعی ساخته می شوند، جرم اتمی قریبی پایدارترین ایزوتوپ آن در داخل کروشه ۵۵ دارد.

0

VIII

VII

VI

V

$\gamma^1\text{He}$ ۴۰۰۲۹				
${}^{10}\text{Ne}$ ۲۰۰۱۸۳			${}^9\text{F}$ ۱۸۰۹۹۸۴	${}^{10}\text{O}$ ۱۵۰۹۹۹۴
${}^{18}\text{Ar}$ ۳۹۰۹۴۸			${}^{17}\text{Cl}$ ۳۵۰۴۵۳	${}^{16}\text{S}$ ۳۲۰۵۶۴
	${}^{28}\text{Ni}$ ۵۸۰۷۱	${}^{22}\text{Co}$ ۵۸۰۹۳۳۲	${}^{26}\text{Fe}$ ۵۵۰۸۴۷	${}^{25}\text{Mn}$ ۵۴۰۹۳۸۰
${}^{36}\text{Kr}$ ۸۳۰۸۰			${}^{25}\text{Br}$ ۷۹۰۹۰۹	${}^{24}\text{Se}$ ۷۸۰۹۶
	${}^{46}\text{Pd}$ ۱۰۶۰۴	${}^{45}\text{Rh}$ ۱۰۲۰۹۰۵	${}^{44}\text{Ru}$ ۱۰۱۰۷	${}^{42}\text{Tc}$ [۹۹]
${}^{54}\text{Xe}$ ۱۳۱۰۳۰				${}^{52}\text{I}$ ۱۲۶۰۹۰۴۴
	${}^{78}\text{Pt}$ ۱۹۵۰۹	${}^{77}\text{Ir}$ ۱۹۲۰۲	${}^{76}\text{Os}$ ۱۹۰۰۲	${}^{75}\text{Re}$ ۱۸۶۰۲
${}^{86}\text{Rn}$ [۲۲۲]				${}^{85}\text{At}$ [۲۱۰]
				${}^{84}\text{Po}$ [۲۱۰]
				${}^{82}\text{Bi}$ ۲۰۸۰۹۸۰

${}^{71}\text{Lu}$	${}^{70}\text{Yb}$	${}^{69}\text{Tm}$	${}^{68}\text{Er}$	${}^{67}\text{Ho}$	${}^{66}\text{Dy}$	${}^{65}\text{Tb}$	${}^{64}\text{Gd}$	${}^{63}\text{Eu}$
۱۷۴۰۹۷	۱۷۳۰۰۴	۱۶۸۰۹۲۴	۱۶۷۰۲۶	۱۶۴۰۹۳۰	۱۶۲۰۵۰	۱۵۸۰۹۲۴	۱۵۷۰۲۵	۱۵۱۰۹۹۸
۱۰۳	۱۰۲۰۰	۱۰۱۰۰	۱۰۰۰۰	۹۹۰۰۰	۹۸۰۰۰	۹۷۰۰۰	۹۶۰۰۰	۹۵۰۰۰
	[۲۵۶]	[۲۵۵]	[۲۵۴]	[۲۵۲]	[۲۴۹]	[۲۴۹]	[۲۴۵]	[۲۴۲]

مقدار

نماد

ثابت

$۹۰۲۷۳۲ \times 10^{-24} \text{ JT}^{-1}$	μ_B	مکنتون بور
$۶۰۰۲۲۵ \times 10^{-23} \text{ mol}^{-1}$	N_A	ثابت آووگادرو
$۱۳۳۸۰۵ \times 10^{-23} \text{ JK}^{-1}$	k	ثابت بولتزمن
$۸۰۳۱۴۲ \text{ J} \cdot \text{K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$	R	ثابت گازهای کامل
$۲۰۲۴۱۴ \times 10^{-2} \text{ m}^3 \text{ mol}^{-1}$	V	حجم گاز کامل در شرایط متعارف (STP)
$۹۰۶۴۸۷ \times 10^{-4} \text{ C mol}^{-1}$	F	ثابت فاراده
$۸۰۹۸۷۴ \times 10^{-9} \text{ N m}^2 \text{ C}^{-2}$	K_e	ثابت کولن
$۸۰۸۵۴۴ \times 10^{-12} \text{ N}^{-1} \text{ m}^{-2} \text{ C}^2$	ϵ_0	گذردگی خلا
$۱۰۰۰۰ \times 10^{-7} \text{ m kg C}^{-2}$	K_m	ثابت مغناطیسی
$۱۰۳۵۶۶ \times 10^{-9} \text{ m kg C}^{-2}$	μ_0	تراوایی خلا
$۶۰۶۷۰ \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$	γ	ثابت گرانش
۹۰۲۸۰ ms^{-2}	g	شتاب گرانش در سطح زمین و دراستوا

ثابت‌های عددی: $\sqrt{3} = ۱۷۳۲۰$; $\sqrt{2} = ۱۳۱۴۲$; $e = ۲۵۷۱۸۳$; $\pi = ۳۱۴۱۶$

جدول ضرایب تبدیل

فشار

$$1 \text{ N m}^{-2} = 9.865 \times 10^{-5} \text{ atm}$$

$$= 1.025 \times 10^{-4} \text{ lbf in}^{-2} = 10 \text{ dyn cm}^{-2}$$

$$1 \text{ atm} = 1.025 \text{ lbf in}^{-2} = 1.013 \times 10^6 \text{ N m}^{-2}$$

$$1 \text{ bar} = 10^6 \text{ dyn cm}^{-2}$$

انرژی

$$1 \text{ J} = 10^7 \text{ erg} = 0.0239 \text{ cal}$$

$$= 6.222 \times 10^{18} \text{ eV}$$

$$1 \text{ eV} = 10^{-19} \text{ MeV} = 1.60 \times 10^{-12} \text{ erg}$$

$$= 1.07 \times 10^{-4} \text{ amu}$$

$$1 \text{ cal} = 4.186 \text{ J} = 2.613 \times 10^{19} \text{ eV}$$

$$= 2.680 \times 10^{17} \text{ amu}$$

$$1 \text{ amu} = 1.662 \times 10^{-19} \text{ J}$$

$$= 2.562 \times 10^{-11} \text{ cal} = 9.16 \times 10^{-16} \text{ MeV}$$

دما

$$K = 273.1 + {}^\circ C$$

$${}^\circ C = (\text{ }^\circ F - 32)/9$$

$$\text{ }^\circ F = 9/5 \text{ }^\circ C + 32$$

کوان

$$1 \text{ W} = 1.024 \times 10^{-7} \text{ hp}$$

$$1 \text{ hp} = 745.7 \text{ W}$$

بار الکتریکی

$$1 \text{ C} = 3 \times 10^3 \text{ statC}$$

$$1 \text{ statC} = 1/3 \times 10^{-4} \text{ C}$$

جریان

$$1 \text{ A} = 3 \times 10^3 \text{ statA}$$

$$1 \text{ statA} = 1/3 \times 10^{-4} \text{ A}$$

$$1 \mu \text{A} = 10^{-6} \text{ A}, 1 \text{ mA} = 10^{-3} \text{ A}$$

میدان الکترومغناطیسی

$$1 \text{ NC}^{-1} = 1 \text{ Vm}^{-1} = 10^{-9} \text{ Vcm}^{-1}$$

$$= 1/3 \times 10^{-7} \text{ statVcm}^{-1}$$

پتانسیل الکتریکی

$$1 \text{ V} = 1/3 \times 10^{-2} \text{ statV}$$

$$1 \text{ statV} = 2 \times 10^3 \text{ V}$$

مقاومت

$$1 \Omega = 10^6 \mu \Omega$$

$$1 \text{ M}\Omega = 10^6 \Omega$$

ظرفیت

$$1 \text{ F} = 9 \times 10^{11} \text{ statF}$$

$$1 \text{ statF} = 1/9 \times 10^{-11} \text{ F}$$

$$1 \mu \text{F} = 10^{-9} \text{ F}, 1 \text{ pF} = 10^{-12} \text{ F}$$

میدان مغناطیسی

$$1 \text{ T} = 10^3 \text{ Gs} \quad (کاوش)، 1 \text{ Gs} = 10^{-4} \text{ T}$$

شار مغناطیسی

$$1 \text{ Wb} = 10^4 \text{ Mx} \quad (\text{ماکسول})$$

$$1 \text{ statWb} = 10^{-8} \text{ Wb}$$

میدان مغناطیسی کنندۀ

$$1 \text{ Am}^{-1} = 4\pi \times 10^{-3} \text{ Oe}$$

$$1 \text{ Os} = 1/4\pi \times 10^3 \text{ Am}^{-1}$$

در تمام موارد، عدد ۳ علاوه بر جای ۹۹۸ دارد و عدد ۹ به جای ۸ در نظر گرفته است.

زمان

$$1 \text{ s} = 1.067 \times 10^{-1} \text{ min} = 2.7778 \times 10^{-4} \text{ hr}$$

$$= 3.169 \times 10^{-8} \text{ yr}$$

$$1 \text{ min} = 60 \text{ s} = 1.667 \times 10^{-2} \text{ h}$$

$$= 1.901 \times 10^{-4} \text{ yr}$$

$$1 \text{ h} = 3600 \text{ s} = 60 \text{ min} = 1.141 \times 10^{-3} \text{ yr}$$

$$1 \text{ yr} = 3.156 \times 10^7 \text{ s} = 5.256 \times 10^3 \text{ min}$$

$$= 8.766 \times 10^2 \text{ h}$$

طول

$$1 \text{ m} = 10^3 \text{ cm} = 3937 \text{ in}$$

$$= 6.214 \times 10^{-4} \text{ mi}$$

$$1 \text{ mi} = 5280 \text{ ft} = 1.609 \text{ km}$$

$$1 \text{ in} = 2.54 \text{ cm}$$

$$1 \text{ \AA} = 10^{-8} \text{ cm}$$

$$= 10^{-10} \text{ m} = 10^{-4} \mu \text{m} \quad (\text{میکرون})$$

$$1 \mu \text{m} = 10^{-6} \text{ m} \quad (\text{پیکرون})$$

$$1 \text{ AU} = 1.496 \times 10^{11} \text{ m} \quad (\text{یکی از خورشید})$$

$$1 \text{ سال نوری} = 9.46 \times 10^{16} \text{ m}$$

$$1 \text{ پارسک} = 3.082 \times 10^{19} \text{ m}$$

زاویه

$$1 \text{ rad} = 57.3^\circ \quad (\text{رادیان})$$

$$1^\circ = 1.024 \times 10^{-2} \text{ rad}$$

$$1' = 2.91 \times 10^{-4} \text{ rad}$$

$$1'' = 2.85 \times 10^{-6} \text{ rad}$$

مساحت

$$1 \text{ m}^2 = 10^4 \text{ cm}^2 = 1.55 \times 10^{-6} \text{ in}^2 = 10.76 \text{ ft}^2$$

$$1 \text{ in}^2 = 6.52 \times 10^{-5} \text{ m}^2$$

$$1 \text{ ft}^2 = 144 \text{ in}^2 = 9.29 \times 10^{-3} \text{ m}^2$$

حجم

$$1 \text{ m}^3 = 10^6 \text{ cm}^3 = 10^3 \text{ in}^3$$

$$= 2.553 \text{ ft}^3 = 1.34 \times 10^{-3} \text{ m}^3$$

$$1 \text{ ft}^3 = 2.832 \times 10^{-3} \text{ m}^3$$

$$1 \text{ in}^3 = 1.638 \text{ cm}^3$$

سرعت

$$1 \text{ m s}^{-1} = 10^3 \text{ cm s}^{-1} = 3.281 \text{ ft s}^{-1}$$

$$1 \text{ ft s}^{-1} = 3.048 \text{ cm s}^{-1}$$

$$1 \text{ mi min}^{-1} = 5.6 \text{ mi hr}^{-1} = 8.8 \text{ ft s}^{-1}$$

ثتاب

$$1 \text{ m s}^{-2} = 10^2 \text{ cm s}^{-2} = 3.281 \text{ ft s}^{-2}$$

$$1 \text{ ft s}^{-2} = 3.048 \text{ cm s}^{-2}$$

جرم

$$1 \text{ kg} = 10^3 \text{ g} = 2.205 \text{ lb}$$

$$1 \text{ lb} = 453.6 \text{ g} = 0.4536 \text{ kg}$$

$$1 \text{ amu} = 1.6604 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

نیرو

$$1 \text{ N} = 10^5 \text{ dyn} = 0.2228 \text{ lbf} = 0.102 \text{ kgf}$$

$$1 \text{ dyn} = 10^{-5} \text{ N} = 2.228 \times 10^{-4} \text{ lbf}$$

$$1 \text{ lbf} = 4.448 \text{ N} = 4.448 \times 10^5 \text{ dyn}$$

$$1 \text{ kgf} = 0.81 \text{ N}$$

جدول توابع مثلثاتی

زاویه				زاویه					
tg	cos	sin	رادیان	درجه	tg	cos	sin	رادیان	درجه
۱۰۳۶	۰۶۹۵	۰۷۱۹	۰۸۰۳	۴۶°	۰۰۰	۱۰۰۰	۰۰۰۰	۰۵۰۰	۰°
۱۰۷۲	۰۶۸۲	۰۷۳۱	۰۸۲۰	۴۷°	۰۰۳۵	۱۰۰۰	۰۰۱۸	۰۵۱۷	۱°
۱۱۱۱	۰۶۶۹	۰۷۴۳	۰۸۳۱	۴۸°	۰۰۵۲	۰۹۹۹	۰۰۳۵	۰۵۳۵	۲°
۱۱۵۰	۰۶۵۶	۰۷۵۵	۰۸۴۵	۴۹°	۰۰۷۰	۰۹۹۸	۰۰۵۲	۰۵۵۲	۳°
۱۱۹۲	۰۶۴۳	۰۷۶۶	۰۸۵۳	۵۰°	۰۰۹۱	۰۹۹۶	۰۰۷۲	۰۵۷۰	۴°
۱۲۳۵	۰۶۲۹	۰۷۷۷	۰۸۶۰	۵۱°	۰۱۰۵	۰۹۹۵	۰۱۰۵	۰۱۰۵	۵°
۱۲۷۰	۰۶۱۶	۰۷۸۸	۰۸۷۰	۵۲°	۰۱۲۳	۰۹۹۳	۰۱۲۲	۰۱۲۲	۶°
۱۳۱۷	۰۶۰۲	۰۷۹۹	۰۸۷۵	۵۳°	۰۱۴۱	۰۹۹۰	۰۱۳۹	۰۱۴۰	۷°
۱۳۵۶	۰۵۸۸	۰۸۰۹	۰۸۸۰	۵۴°	۰۱۵۸	۰۹۸۸	۰۱۵۶	۰۱۵۷	۸°
۱۴۲۸	۰۵۷۴	۰۸۱۹	۰۸۹۰	۵۵°	۰۱۷۶	۰۹۸۵	۰۱۷۶	۰۱۷۶	۹°
۱۴۸۳	۰۵۵۹	۰۸۲۹	۰۹۰۷	۵۶°	۰۱۹۴	۰۹۸۲	۰۱۹۱	۰۱۹۲	۱۱°
۱۵۴۰	۰۵۴۵	۰۸۳۹	۰۹۱۵	۵۷°	۰۲۱۳	۰۹۷۸	۰۲۰۸	۰۲۰۹	۱۲°
۱۵۸۰	۰۵۳۰	۰۸۴۸	۰۹۲۱	۵۸°	۰۲۳۱	۰۹۷۴	۰۲۲۵	۰۲۲۷	۱۳°
۱۶۲۴	۰۵۱۵	۰۸۵۷	۰۹۳۰	۵۹°	۰۲۴۹	۰۹۷۰	۰۲۲۲	۰۲۲۸	۱۴°
۱۶۷۲	۰۵۰۰	۰۸۶۶	۰۹۴۷	۶۰°	۰۲۶۸	۰۹۶۶	۰۲۰۹	۰۲۰۷	۱۵°
۱۷۱۰	۰۴۸۵	۰۸۷۵	۰۹۶۵	۶۱°	۰۲۸۷	۰۹۶۱	۰۲۷۶	۰۲۷۹	۱۶°
۱۷۸۱	۰۴۷۰	۰۸۸۳	۰۹۸۲	۶۲°	۰۳۰۵	۰۹۵۶	۰۲۹۲	۰۲۹۷	۱۷°
۱۸۴۳	۰۴۵۴	۰۸۹۱	۰۹۹۰	۶۳°	۰۳۲۵	۰۹۵۱	۰۳۰۹	۰۳۱۴	۱۸°
۱۸۰۰	۰۴۳۸	۰۸۹۹	۰۹۹۷	۶۴°	۰۳۴۴	۰۹۴۶	۰۳۲۶	۰۳۳۲	۱۹°
۱۸۴۵	۰۴۲۳	۰۹۰۵	۰۱۰۴	۶۵°	۰۳۶۵	۰۹۴۰	۰۳۲۷	۰۳۴۹	۲۰°
۱۸۷۵	۰۴۰۷	۰۹۱۴	۰۱۰۵	۶۶°	۰۳۸۵	۰۹۳۳	۰۳۰۸	۰۳۶۷	۲۱°
۱۹۳۵	۰۳۹۱	۰۹۲۱	۰۱۱۶	۶۷°	۰۴۰۴	۰۹۲۷	۰۳۱۵	۰۳۸۴	۲۲°
۱۹۰۰	۰۳۷۵	۰۹۲۷	۰۱۱۷	۶۸°	۰۴۲۰	۰۹۲۱	۰۳۱۹	۰۳۹۱	۲۳°
۱۹۵۰	۰۳۵۸	۰۹۳۴	۰۱۲۰	۶۹°	۰۴۳۵	۰۹۱۶	۰۳۰۷	۰۳۹۱	۲۴°
۱۹۷۸	۰۳۴۲	۰۹۴۰	۰۱۲۲	۷۰°	۰۴۵۶	۰۹۰۶	۰۴۲۳	۰۴۳۶	۲۵°
۱۹۹۰	۰۳۲۶	۰۹۴۶	۰۱۲۴	۷۱°	۰۴۷۳	۰۹۰۳	۰۴۰۸	۰۴۴۶	۲۶°
۲۰۷۸	۰۳۰۹	۰۹۵۱	۰۱۲۵	۷۲°	۰۴۹۰	۰۸۹۱	۰۴۰۴	۰۴۷۱	۲۷°
۲۰۲۱	۰۲۹۲	۰۹۵۶	۰۱۲۷	۷۳°	۰۵۱۲	۰۸۸۳	۰۴۷۰	۰۴۸۹	۲۸°
۲۰۷۶	۰۲۷۶	۰۹۶۱	۰۱۲۹	۷۴°	۰۵۳۴	۰۸۷۵	۰۴۸۰	۰۴۹۶	۲۹°
۲۰۲۳	۰۲۶۹	۰۹۶۶	۰۱۳۰	۷۵°	۰۵۵۷	۰۸۶۶	۰۴۰۰	۰۴۵۲	۳۰°
۲۰۱۱	۰۲۴۲	۰۹۷۰	۰۱۳۲	۷۶°	۰۵۶۱	۰۸۵۷	۰۴۱۵	۰۴۵۱	۳۱°
۲۰۳۲	۰۲۲۵	۰۹۷۵	۰۱۳۴	۷۷°	۰۵۸۵	۰۸۴۸	۰۴۳۰	۰۴۵۹	۳۲°
۲۰۰۰	۰۲۰۸	۰۹۷۸	۰۱۳۶	۷۸°	۰۵۹۹	۰۸۳۹	۰۴۴۵	۰۴۷۶	۳۳°
۱۹۱۵	۰۱۹۱	۰۹۸۲	۰۱۳۷	۷۹°	۰۶۱۵	۰۸۲۹	۰۴۵۹	۰۴۸۶	۳۴°
۱۹۷۱	۰۱۷۴	۰۹۸۵	۰۱۳۹	۸۰°	۰۶۳۰	۰۸۱۹	۰۴۷۴	۰۴۹۱	۳۵°
۱۹۳۱	۰۱۵۶	۰۹۸۸	۰۱۴۱	۸۱°	۰۶۴۷	۰۸۰۹	۰۴۸۸	۰۴۸۲	۳۶°
۱۹۱۰	۰۱۴۰	۰۹۹۰	۰۱۴۲	۸۲°	۰۶۶۴	۰۷۹۹	۰۴۶۰	۰۴۶۶	۳۷°
۱۸۱۱	۰۱۲۲	۰۹۹۳	۰۱۴۴	۸۳°	۰۶۸۱	۰۷۸۸	۰۴۱۶	۰۴۶۳	۳۸°
۱۸۵۱	۰۱۰۵	۰۹۹۵	۰۱۴۶	۸۴°	۰۶۹۱	۰۷۷۷	۰۴۲۹	۰۴۶۱	۳۹°
۱۸۱۴	۰۰۸۷	۰۹۹۶	۰۱۴۸	۸۵°	۰۶۸۳	۰۷۶۶	۰۴۴۳	۰۴۶۸	۴۰°
۱۷۸۳	۰۰۷۰	۰۹۹۸	۰۱۵۰	۸۶°	۰۶۸۹	۰۷۵۵	۰۴۶۸	۰۴۷۱	۴۱°
۱۷۵۰	۰۰۵۲	۰۹۹۹	۰۱۵۱	۸۷°	۰۶۹۰	۰۷۴۳	۰۴۸۹	۰۴۷۳	۴۲°
۱۷۱۰	۰۰۳۵	۰۹۹۹	۰۱۵۳	۸۸°	۰۶۹۳	۰۷۳۱	۰۴۸۲	۰۴۷۱	۴۳°
۱۶۸۴	۰۰۱۷	۰۹۹۹	۰۱۵۴	۸۹°	۰۶۹۶	۰۷۱۹	۰۴۹۵	۰۴۷۸	۴۴°
۱۶۴۹	۰۰۰۰	۰۹۹۹	۰۱۵۶	۹۰°	۰۷۰۷	۰۷۰۷	۰۴۷۰	۰۴۷۸	۴۵°

جدول لكاريتيم

N	و	١	٢	٣	٤	٥	٦	٧	٨	٩
و	٠٠٠٠	٣٠١٠	٤٧٧١	٤٠٢١	٥٩٩٠	٧٧٨٢	٨٤٥١	٩٠٢١	٩٤٢٢
١	٥٥٥٥	٥٤١٤	٥٧٩٢	٦١٣٩	٦٤٦١	٦٧٦١	٦٥٤١	٦٣٠٤	٦٥٥٣	٦٧٨٨
٢	٣٥١٥	٣٢٢٢	٣٢٢٤	٣٦١٧	٣٨٥٢	٣٩٧٣	٣١٥٥	٣٢١٤	٣٤٧٧	٣٩٩٤
٣	٤٧٧١	٤٩١٤	٥=٥١	٥١٨٥	٥٤١٥	٥٤٢١	٥٥٦٣	٥٦٤٢	٥٧٩٨	٥٩١١
٤	٦٥٢١	٥١٢٨	٥٢٣٢	٥٣٣٤	٥٤٣٥	٥٤٣٢	٥٦٢٨	٥٧٢١	٥٨٢٢	٥٩٠٢
٥	٦٩٩٥	٧٠٨٤	٧١٦٥	٧٢٢٢	٧٣٢٤	٧٤٥٤	٧٧٨٢	٧٨٥٩	٧٩٣٢	٧٧٠٩
٦	٧٧٨٢	٧٨٥٢	٧٩٢٢	٧٩٩٣	٨٠٥٢	٨١٢٩	٨١٩٥	٨٢٦١	٨٣٢٥	٨٣٨٨
٧	٨٤٥١	٨٥١٣	٨٥٧٣	٨٦٣٢	٨٦٩٢	٨٧٥١	٨٨٠٨	٨٨٥٣	٨٩٢١	٨٩٧٦
٨	٩٥٢١	٩٠٨٤	٩١٣٨	٩١٩١	٩٢٢٤	٩٣٤٩	٩٣٤٥	٩٣٩٥	٩٤٤٥	٩٤٩٤
٩	٩٤٢٢	٩٥٩٥	٩٦٣٨	٩٦٨٥	٩٧٣١	٩٧٧٧	٩٨٢٣	٩٨٦٨	٩٩١٢	٩٩٥٦
١٠	٠٠٠٠	٠٥٤٣	٠٥٨٦	٠١٢٨	٠١٧٥	٠٢١٢	٠٢٥٣	٠٢٩٤	٠٣٢٤	٠٣٧٤
١١	٥٤١٤	٥٤٥٣	٥٤٩٢	٥٥٣١	٥٥٦٩	٥٦٠٢	٥٦٤٣	٥٦٤٢	٥٧١٩	٥٧٥٥
١٢	٥٧٤٢	٥٨٢٨	٥٨٤٤	٥٨٩٩	٥٩٤٤	٥٩٩٤	٦٠٥٤	٦٠٣٨	٦٠٧٧	٦١٥٨
١٣	٦١٣٩	٦١٧٣	٦٢٠٥	٦٢٣٩	٦٢٧١	٦٣٠٣	٦٣٣٥	٦٣٦٧	٦٤٩٩	٦٤٢٠
١٤	٦٤٦١	٦٤٩٢	٦٥٢٢	٦٥٥٣	٦٥٨٤	٦٦١٢	٦٦٤٤	٦٦٧٣	٦٧٠٣	٦٧٢٢
١٥	٦٧٦١	٦٧٩٠	٦٨١٨	٦٨٤٧	٦٨٧٤	٦٩٠٢	٦٩٣١	٦٩٥٣	٦٩٨٧	٦٩١٤
١٦	٦٩٢١	٦٩٥٣	٦٩٨٦	٦٩٩٥	٦٩٩٦	٦٩٧٥	٦٩٧٧	٦٩٧٧	٦٩٧٥	٦٩٧٥
١٧	٦٢٣٠	٦٢٣٥	٦٢٣٥	٦٢٦٥	٦٢٨٥	٦٢٣٥	٦٢٤٥	٦٢٤٥	٦٢٦٥	٦٢٦٥
١٨	٦٢٥٣	٦٢٧٧	٦٢٦١	٦٢٦٥	٦٢٦٦	٦٢٦٧	٦٢٦٧	٦٢٦٨	٦٢٦٨	٦٢٦٨
١٩	٦٢٨٨	٦٢١٥	٦٢٣٢	٦٢٤٥	٦٢٧٦	٦٢٩٠	٦٢٩٣	٦٢٩٤	٦٢٩٤	٦٢٩٤
٢٠	٣٠١٠	٣٠٢٢	٣٠٤٤	٣٠٧٦	٣٠٩٤	٣١١٨	٣١٣٢	٣١٤٥	٣١٤٥	٣١٤٥
٢١	٣٢٢٢	٣٢٤٣	٣٢٦٣	٣٢٨٤	٣٢٩٤	٣٢٩٤	٣٣٤٥	٣٣٤٥	٣٣٦٥	٣٣٦٥
٢٢	٣٢٤٢	٣٢٤٤	٣٢٦٤	٣٢٨٤	٣٢٩٣	٣٢٩٣	٣٥٤٠	٣٥٤١	٣٥٧٤	٣٥٧٨
٢٣	٣٦١٧	٣٦٣٦	٣٦٥٥	٣٦٧٦	٣٦٩٣	٣٧١١	٣٧٧٩	٣٧٧٩	٣٧٦٦	٣٧٦٦
٢٤	٣٨٠٢	٣٨٢٠	٣٨٣٨	٣٨٥٣	٣٨٧٤	٣٨٩٢	٣٩٠٩	٣٩٢٢	٣٩٤٥	٣٩٤٢
٢٥	٣٩٧٩	٣٩٩٧	٣٩١٤	٣٩٢١	٣٩٤٨	٣٩٥٥	٣٩٦٢	٣٩٦٢	٣٩٩٦	٣٩٩٦
٢٦	٤١٥٥	٤١٦٦	٤١٨٣	٤١٩٣	٤٢٠٥	٤٢٢٢	٤٢٤٩	٤٢٤٩	٤٢٦٣	٤٢٦٣
٢٧	٤٢١٤	٤٢٣٥	٤٢٤٦	٤٢٥٢	٤٢٧٦	٤٢٩٣	٤٢٩٣	٤٢٩٣	٤٢٩٤	٤٢٩٤
٢٨	٤٢٦٧	٤٢٨٧	٤٢٧٢	٤٢٧٦	٤٢٨٣	٤٢٨٣	٤٣٥٨	٤٣٥٨	٤٣٥٩	٤٣٦٩
٢٩	٤٢٩٤	٤٢٩٣	٤٢٨٤	٤٢٧٩	٤٢٧٩	٤٢٩٣	٤٢٩٣	٤٢٩٣	٤٢٩٣	٤٢٩٣
٣٠	٤٧٧١	٤٧٨٦	٤٨٠٥	٤٨١٤	٤٨٢٩	٤٨٤٣	٤٨٥٧	٤٨٦١	٤٨٨٤	٤٩٠٠
٣١	٤٩١٤	٤٩٢٨	٤٩٤٢	٤٩٥٣	٤٩٦٩	٤٩٨٣	٤٩٩٧	٤٩١١	٤٩٤٤	٤٩٣٨
٣٢	٥٥٥١	٥٥٦٥	٥٥٧٩	٥٥٩٣	٥٥٦٣	٥٥١٩	٥٥١٢	٥٥١٢	٥٥١٩	٥٥١٧
٣٣	٥٦١٥	٥٦١٨	٥٦٢١	٥٦٢٤	٥٦٢٧	٥٦٢٥	٥٦٤٣	٥٦٤٣	٥٦٨٩	٥٦٣٢
٣٤	٥٣١٥	٥٣٢٨	٥٣٤٠	٥٣٤٥	٥٣٤٦	٥٣٧٨	٥٣٩١	٥٣٩١	٥٤١٦	٥٤٢٨
٣٥	٥٤٢١	٥٤٢٣	٥٤٢٦	٥٤٢٩	٥٤٢٩	٥٤٥٢	٥٤٥٢	٥٤٥٢	٥٤٣٩	٥٤٣٩
٣٦	٥٥٦٣	٥٥٧٥	٥٥٨٦	٥٥٩٣	٥٥٩٣	٥٤٩٣	٥٤٩٣	٥٤٩٣	٥٤٩٣	٥٤٩٣
٣٧	٥٦٤٢	٥٦٦٤	٥٦٧٦	٥٦٧٦	٥٦٧٦	٥٧٤٥	٥٧٤٦	٥٧٤٦	٥٧٧٥	٥٧٦٤
٣٨	٥٧٩٤	٥٨٠٩	٥٨١٢	٥٨٢٣	٥٨٤٣	٥٨٥٥	٥٨٦٦	٥٨٦٦	٥٨٨٨	٥٨٩٩
٣٩	٥٩١١	٥٩٢٢	٥٩٤٣	٥٩٤٤	٥٩٤٤	٥٩٦٦	٥٩٧٧	٥٩٧٧	٥٩٩٩	٥٩١٠
٤٠	٦٠٢١	٦٠٣١	٦٠٤٢	٦٠٥٣	٦٠٦٤	٦٠٧٥	٦٠٨٣	٦٠٩٦	٦١٠٧	٦١١٧
٤١	٦١٢٨	٦١٣٨	٦١٤٥	٦١٥٥	٦١٧٥	٦١٨٥	٦١٩١	٦١٩١	٦٢١٢	٦٢٢٢
٤٢	٦٢٢٢	٦٢٤٣	٦٢٥٢	٦٢٦٣	٦٢٧٤	٦٢٧٤	٦٢٨٤	٦٢٨٤	٦٢٣٤	٦٢٣٤
٤٣	٦٢٣٥	٦٢٤٥	٦٢٤٥	٦٢٤٥	٦٢٤٦	٦٢٤٦	٦٢٤٦	٦٢٤٦	٦٢٤٦	٦٢٤٦
٤٤	٦٢٣٥	٦٢٤٤	٦٢٤٤	٦٢٤٦	٦٢٤٦	٦٢٧٤	٦٢٧٤	٦٢٧٤	٦٢٧٤	٦٢٧٤
٤٥	٦٢٣٢	٦٢٤٢	٦٢٤١	٦٢٤١	٦٢٤١	٦٢٤١	٦٢٤١	٦٢٤١	٦٢٤١	٦٢٤١
٤٦	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢	٦٢٣٢
٤٧	٦٢٧١	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣	٦٢٧٣
٤٨	٦٢٨٢	٦٢٩١	٦٢٩٣	٦٢٩٣	٦٢٩٣	٦٢٩٣	٦٢٩٣	٦٢٩٣	٦٢٩٣	٦٢٩٣
٤٩	٦٢٩٠	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢	٦٢٩٢
٥٠	٦٣٩٠	٦٣٩٨	٦٣٠٧	٦٣١٥	٦٣٢٤	٦٣٢٣	٦٣٢٣	٦٣٢٣	٦٣٢٣	٦٣٢٣
N	و	١	٢	٣	٤	٥	٦	٧	٨	٩

جدول لگاریتم

N	٠	١	٢	٣	٤	٥	٦	٧	٨	٩
٥٠	٦٩٩٥	٦٩٩٨	٧٠٠٧	٧٠١٤	٧٠٢٤	٧٠٢٣	٧٠٢٢	٧٠٢٥	٧٠٢٩	٧٠٣٧
٥١	٧٠٧٦	٧٠٨٢	٧٠٩٣	٧١٠١	٧١١٥	٧١١٨	٧١٢٦	٧١٢٥	٧١٤٣	٧١٤٢
٥٢	٧١٦٥	٧١٦٨	٧١٧٧	٧١٨٥	٧١٩٣	٧٢٠٢	٧٢١٥	٧٢١٨	٧٢٤٦	٧٢٤٣
٥٣	٧٢٤٣	٧٢٥١	٧٢٥٤	٧٢٦٧	٧٢٧٢	٧٢٨٤	٧٢٩٢	٧٣٠٣	٧٣٠٨	٧٣١٦
٥٤	٧٣٢٤	٧٣٢٢	٧٣٤٥	٧٣٤٨	٧٣٥٦	٧٣٦٢	٧٣٧٧	٧٣٨٠	٧٣٨٨	٧٣٩٤
٥٥	٧٤٠٤	٧٤١٢	٧٤١٩	٧٤٢٧	٧٤٣٥	٧٤٤٣	٧٤٥١	٧٤٥١	٧٤٦٦	٧٤٧٤
٥٦	٧٤٨٢	٧٤٩٠	٧٤٩٧	٧٤٩٥	٧٤١٣	٧٤٢٠	٧٤٢٨	٧٤٢٩	٧٤٣٣	٧٤٣١
٥٧	٧٥٣٩	٧٥٥٥	٧٥٧٤	٧٥٨٢	٧٥٨٩	٧٥٩٧	٧٦٠٤	٧٦١٢	٧٦١٩	٧٦٢٢
٥٨	٧٦٤٤	٧٦٤٢	٧٦٤٩	٧٦٥٧	٧٦٦٤	٧٦٧٧	٧٦٧٩	٧٦٨٢	٧٦٩٤	٧٧٠١
٥٩	٧٧٠٩	٧٧١٢	٧٧٢٢	٧٧٢١	٧٧٣٨	٧٧٤٣	٧٧٤٣	٧٧٤٥	٧٧٤٧	٧٧٧٤
٦٠	٧٧٨٢	٧٧٨٩	٧٧٩٤	٧٨٠٣	٧٨١٥	٧٨١٨	٧٨١٩	٧٨٢٢	٧٨٢٩	٧٨٤٤
٦١	٧٨٥٢	٧٨٦٠	٧٨٦٨	٧٨٧٥	٧٨٨٢	٧٨٨٩	٧٨٩٦	٧٩٠٣	٧٩١٥	٧٩١٧
٦٢	٧٩٤٤	٧٩٣١	٧٩٣٨	٧٩٤٥	٧٩٤٧	٧٩٥٢	٧٩٦٦	٧٩٧٣	٧٩٨٠	٧٩٨٧
٦٣	٧٩٩٣	٨٠٠٠	٨٠٠٧	٨٠١٤	٨٠٢١	٨٠٢٨	٨٠٣٢	٨٠٤١	٨٠٤٨	٨٠٥٥
٦٤	٨٠٦٢	٨٠٦٩	٨٠٧٣	٨٠٨٢	٨٠٩٣	٨٠٩٦	٨١٠٦	٨١٠٣	٨١١٦	٨١٢٢
٦٥	٨١٢٩	٨١٣٦	٨١٤٢	٨١٤٩	٨١٥٦	٨١٦٢	٨١٦٩	٨١٧٦	٨١٨٢	٨١٩٣
٦٦	٨١٩٢	٨٢٠٢	٨٢٠٩	٨٢١٣	٨٢٢٢	٨٢٢٨	٨٢٣٥	٨٢٣١	٨٢٤٨	٨٢٥٤
٦٧	٨٢٦١	٨٢٧٥	٨٢٧٧	٨٢٨٥	٨٢٩٧	٨٢٩٣	٨٢٩٩	٨٣٠٦	٨٣١٢	٨٣١٩
٦٨	٨٣٢٥	٨٣٢١	٨٣٢٨	٨٣٣٤	٨٣٤١	٨٣٥٧	٨٣٦٣	٨٣٧٥	٨٣٧٦	٨٣٨٢
٦٩	٨٣٨٨	٨٣٩٥	٨٣٩١	٨٣٩٨	٨٤١٤	٨٤٢٥	٨٤٢٦	٨٤٣٩	٨٤٤٥	٨٤٥٤
٧٠	٨٤٥١	٨٤٥٧	٨٤٦٣	٨٤٧٥	٨٤٧٦	٨٤٨٧	٨٤٨٨	٨٤٩٤	٨٤٥٥	٨٤٥٦
٧١	٨٥١٣	٨٥١٩	٨٥٢٥	٨٥٣١	٨٥٣٧	٨٥٤٣	٨٥٤٩	٨٥٥٣	٨٥٦١	٨٥٦٧
٧٢	٨٥٧٢	٨٥٧٩	٨٥٨٣	٨٥٩١	٨٥٩٧	٨٦٠٣	٨٦٠٩	٨٦١٣	٨٦١٢	٨٦٢٢
٧٣	٨٦٣٣	٨٦٣٩	٨٦٤٢	٨٦٤٦	٨٦٤٧	٨٦٥٣	٨٦٦٣	٨٦٧٣	٨٦٨١	٨٦٨٤
٧٤	٨٦٩٢	٨٦٩٨	٨٧٠٤	٨٧١٥	٨٧١٦	٨٧٢٢	٨٧٢٧	٨٧٢٣	٨٧٣٩	٨٧٤٥
٧٥	٨٧١٣	٨٧٢٥	٨٧٢٢	٨٧٢٨	٨٧٣٦	٨٧٣٧	٨٧٣٨	٨٧٣٩	٨٧٩٧	٨٨٠٢
٧٦	٨٨٠٨	٨٨١٤	٨٨١٥	٨٨٢٥	٨٨٢١	٨٨٣٢	٨٨٣٧	٨٨٤٢	٨٨٤٦	٨٨٥٩
٧٧	٨٨٤٣	٨٨٤٧	٨٨٤٦	٨٨٤٨	٨٨٤٩	٨٨٤٩	٨٨٤٩	٨٩١٥	٨٩١٥	٨٩١٥
٧٨	٨٩١٢	٨٩١٧	٨٩٢٢	٨٩٢٣	٨٩٢٣	٨٩٢٣	٨٩٢٤	٨٩٢٥	٨٩٢٦	٨٩٢٦
٧٩	٨٩٧٦	٨٩٨٢	٨٩٨٧	٨٩٩٣	٨٩٩٣	٩٠٠٩	٩٠٠٩	٩٠١٢	٩٠٢٠	٩٠٢٥
٨٠	٩٠٣١	٩٠٣٦	٩٠٤٢	٩٠٤٧	٩٠٤٣	٩٠٥٣	٩٠٥٣	٩٠٦١	٩٠٧٦	٩٠٧٩
٨١	٩٠٨٥	٩٠٩٠	٩٠٩٦	٩١٠١	٩١٠٦	٩١١٢	٩١١٧	٩١٢٢	٩١٢٨	٩١٢٣
٨٢	٩١٢٨	٩١٢٣	٩١٢٩	٩١٣٤	٩١٣٦	٩١٤٥	٩١٤٥	٩١٤٧	٩١٤٥	٩١٤٦
٨٣	٩١٩١	٩١٩٦	٩٢٠١	٩٢٠٦	٩٢٠٧	٩٢١٢	٩٢١٧	٩٢٢٢	٩٢٢٢	٩٢٣٨
٨٤	٩٢٤٤	٩٢٤٨	٩٢٤٣	٩٢٤٦	٩٢٤٦	٩٢٦٦	٩٢٦٦	٩٢٧٤	٩٢٧٤	٩٢٨٤
٨٥	٩٢٤٤	٩٢٤٩	٩٢٤٢	٩٢٤٥	٩٢٤٦	٩٢٤٢	٩٢٤٢	٩٢٤٥	٩٢٤٥	٩٢٤٥
٨٦	٩٢٤٥	٩٢٥٠	٩٢٤٥	٩٢٤٦	٩٢٤٦	٩٢٤٧	٩٢٤٧	٩٢٤٨	٩٢٤٨	٩٢٤٩
٨٧	٩٢٩٥	٩٣٠٠	٩٢٠٥	٩٢١٥	٩٢١٥	٩٢٢٥	٩٢٢٥	٩٢٢٥	٩٢٢٥	٩٢٢٥
٨٨	٩٤٤٣	٩٤٤٥	٩٤٣٥	٩٤٣٦	٩٤٣٦	٩٤٤٩	٩٤٤٩	٩٤٤٧	٩٤٤٧	٩٤٤٧
٨٩	٩٤٩٤	٩٤٩٩	٩٤٩٤	٩٤٩٦	٩٤٩٦	٩٤١٣	٩٤١٣	٩٤٢٨	٩٤٢٨	٩٤٢٨
٩٠	٩٥٢٢	٩٥٢٧	٩٥٢٧	٩٥٢٨	٩٥٢٨	٩٥٥٦	٩٥٥٦	٩٥٧٦	٩٥٧٦	٩٥٧٦
٩١	٩٥٩٥	٩٥٩٣	٩٥٠٠	٩٥٠٣	٩٥٠٣	٩٥١٢	٩٥١٢	٩٥١٢	٩٥٢٢	٩٥٢٣
٩٢	٩٦٣٨	٩٦٣٣	٩٦٤٧	٩٦٥٢	٩٦٥٢	٩٦٥٧	٩٦٦١	٩٦٧٣	٩٦٧٣	٩٦٨٠
٩٣	٩٦٨٥	٩٦٨٩	٩٦٩٤	٩٦٩٩	٩٦٩٩	٩٧٠٣	٩٧٠٨	٩٧١٢	٩٧٢٢	٩٧٢٧
٩٤	٩٧٢١	٩٧٢٦	٩٧٢١	٩٧٢٦	٩٧٢٦	٩٧٥٤	٩٧٥٤	٩٧٦٣	٩٧٦٣	٩٧٧٣
٩٥	٩٧٧٧	٩٧٨٢	٩٧٨٦	٩٧٨١	٩٧٨١	٩٧٩٥	٩٧٩٥	٩٨٠٥	٩٨٠٥	٩٨١٢
٩٦	٩٨٢٢	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧	٩٨٢٧
٩٧	٩٨٦٣	٩٨٦١	٩٨٦٣	٩٨٦٣	٩٨٦٣	٩٨٧٨	٩٨٧٨	٩٨٨٢	٩٨٨٢	٩٨٨٢
٩٨	٩٩١٢	٩٩١٧	٩٩٢١	٩٩٢٦	٩٩٢٦	٩٩٣٠	٩٩٣٤	٩٩٣٣	٩٩٣٢	٩٩٣٢
٩٩	٩٩٥٦	٩٩٥٦	٩٩٦٣	٩٩٦٣	٩٩٦٣	٩٩٧٤	٩٩٧٤	٩٩٨٢	٩٩٨٢	٩٩٩٦
١٠٠	٠٠٠٠	٠٠٠٤	٠٠٠٩	٠٠١٣	٠٠١٧	٠٠٢٢	٠٠٢٦	٠٠٣٥	٠٠٣٦	٠٠٣٩

N	٠	١	٢	٣	٤	٥	٦	٧	٨	٩
---	---	---	---	---	---	---	---	---	---	---

جدول توابع نمایی

e^{-x}	e^x	x	e^{-x}	e^x	x
٠٥٨٢١	١٧٣١٨٢	٢٥	١٠٠٠٠	١٠٠٠٠	٥٠٥
٠٥٧٤٣	١٣٣٤٦٤	٢٦	٠٩٥١٢	٠٩٥١٣	٥٠٥
٠٥٦٧٢	١٩٣٨٨٥	٢٧	٠٩٠٤٨	١٠٥٢	٥١٠
٠٥٦٠٨	١٦٣٦٦٥	٢٨	٠٨٦٥٧	١٦١٨	٥١٥
٠٥٥٥٥	١٨٣١٧٦	٢٩	٠٨١٨٧	١٢٢١٤	٥٢٠
٠٥٤٩٨	٢٥٣٥٨٦	٣٥	٠٧٧٧٨٨	١٢٨٦٥	٥٢٥
٠٥٤٥٥	٢٢٣١٩٨	٣١	٠٧٤٠٨	١٣٣٩٩	٥٣٠
٠٥٤٠٨	٢٩٣٥٣٣	٣٢	٠٧٠٤٧	١٤١٩١	٥٣٥
٠٥٣٦٩	٢٧٣١١٣	٣٣	٠٦٧٠٣	١٤٩١٨	٥٤٠
٠٥٣٣٤	٢٩٣٩٦٤	٣٤	٠٦٣٧٦	١٥٦٨٣	٥٤٥
٠٥٣٠٢	٣٣٣١١٥	٣٥	٠٦٠٤٥	١٦٦٨٧	٥٥٠
٠٥٢٧٣	٣٦٣٥٩٨	٣٦	٠٥٧٦٩	١٧٣٣٣	٥٥٥
٠٥٢٤٧	٣٥٣٦٦٧	٣٧	٠٥٥٦٨	١٨٢٢١	٥٦٠
٠٥٢٢٧	٣٧٣٧٠١	٣٨	٠٥٢٢٥	١٩١٥٨	٥٦٥
٠٥٢٠٢	٣٩٣٩٠٢	٣٩	٠٥٩٦٦	٢٠٣١٨	٥٧٠
٠٥١٨٣	٥٤٣٥٩٨	٤٥	٠٤٧٢٤	٢١١٧٠	٥٧٥
٠٥١٦٦	٥٠٣٣٤٠	٤١	٠٤٤٩٣	٢٢٢٥٥	٥٨٠
٠٥١٥٥	٥٦٣٤٨٤	٤٢	٠٤٢٧٧	٢٣٣٩٦	٥٨٥
٠٥١٣٦	٦٣٣٧٥٠	٤٣	٠٤٠٦٦	٢٤٤٩٦	٥٩٠
٠٥١٢٣	٦١٣٦٥١	٤٤	٠٣٨٦٧	٢٥٦٨٤٢	٥٩٥
٠٥١١١	٩٥٣٠١٧	٤٥	٠٣٦٧٩	٢٧١٨٣	٦٠
٠٥١٠١	٩٩٣٦٨٦	٤٦	٠٣٣٦٩	٣٥٠٤٢	٦١
٠٥٠٩١	١٠٩٣٩٥	٤٧	٠٣٠١٢	٣٣٢٥١	٦٢
٠٥٠٨٢	١٢١٣٥١	٤٨	٠٢٧٧٢	٣٦٨٩٣	٦٣
٠٥٠٧٤	١٣٣٣٢٩	٤٩	٠٢٤٦٦	٤٥٥٤٢	٦٤
٠٥٠٦٧	١٦٣٦٧١	٥	٠٢٢٣١	٤٧٦١٧	٦٥
٠٥٠٢٥	٢٠٣٣٤٣	٦	٠٢٠١٩	٤٩٥٤٥	٦٦
٠٥٠٠٩	٢٠٩٣٦٤	٧	٠١٨٢٧	٤٧٦٣٩	٦٧
٠٥٠٠٣	٢٩١٣٣٠	٨	٠١٦٥٣	٤٩٥٩٦	٦٨
٠٥٠٠١	٢٩١٣٣١	٩	٠١٤٩٦	٤٩٦٨٥	٦٩
٠٥٠٠٠٥	٢٢٠٢٦	١٠	٠١٣٥٣	٤٧٣٨٩	٧٥
			٠١٢٢٥	٨١٦٦٢	٧٦
			٠١١٥٨	٩٥٢٨٥	٧٧
			٠١٠٥٣	٩٩٧٧٢	٧٨
			٠٠٩٥٧	١١٥٤٣	٧٩

پاسخ مسائل فرد

فصل ۱

$$1.1 \quad (ب) ۵ \times 10^4 \text{ eV} = ۸۰۱ \times 10^{-۱۵} \text{ J}, ۱۰ \text{ eV} = ۱۶ \times 10^{-۱۹} \text{ J} \\ ۰۸۱۴ \text{ C}, ۰۵۲۹۹ \text{ C}, ۰۵۰۰۴ \text{ C}; ۱ \text{ MeV} = ۱۶ \times 10^{-۱۳} \text{ J}$$

$$1.2 \quad ۳۷۸ \times 10^3 \text{ J}$$

$$1.3 \quad (الف) ۴۲۲ \times 10^{-۱۵} \text{ J m}^{-۲} \text{ W m}^{-۳} \times ۱۰^{-۹} \text{ T} \times ۱/۳; (ب) ۱۳۳ \times ۱۰^{-۹} \text{ J m}^{-۳} \text{ (ج)} \\ ۱۶۷ \text{ W} \quad (د) ۱۴ \times 10^{-۲۲} \text{ m}^{-۲} \text{ kg s}^{-۱}$$

$$1.4 \quad E(\nu) = ۸\pi k T \nu^4 / c^3; E(\nu) = (۸\pi h \nu^3 / c^3) e^{-h\nu/kT} \\ ۰۲۱۴ \text{ J m}^{-۳}, ۴۱۰ \text{ K}$$

$$1.5 \quad (الف) الکترون بر متر مربع بر ثانیه $۱۰^{۱۰} \times ۱۰۷۰ \text{ J}$; (ب) $۴ \times ۱۰^{-۹} \text{ W m}^{-۲}$ \\ (ج) $۱۰^{-۱۹} \times ۱۰۷۶ \text{ J}$$$

$$1.6 \quad (الف) ۴۵۵۵ \times ۱۰^{۱۴} \text{ Hz}, (ب) ۱۱۸۸ \text{ eV}, (ج) ۱۱۸۸ \text{ eV}$$

$$1.7 \quad (الف) ۴۳۰ \times ۱۰^{-۱۰} \text{ m}, (ب) $۱۰^{-۱۷} \text{ J}$, (ج) $۴۳ \times ۱۰^{-۱۰} \text{ m}$ نسبت به جهت فرودی$$

$$1.8 \quad ۷۴۳ \times ۱۰^{-۱۲} \text{ m}, ۱۶۶ \text{ رله keV} = ۲۵۶۷ \times ۱۰^{-۱۴} \text{ J}$$

$$1.9 \quad (الف) فوتون بر متر مکعب $۲۰ \times ۲۱ \times ۲۰ \times ۰۳ \text{ m}^3$; (ب) فوتون بر متر مکعب $۲۰ \times ۰۸ \text{ m}^3$$$

$$1.10 \quad (الف) $۱۰^{-۹} \text{ m}^3$; (ب) $۱۰^{-۸} \text{ m}^3$; (ج) $۱۰^{-۴} \text{ m}^3$$$

$$1.11 \quad (الف) ۴۲۸۹ \text{ eV}, (ب) ۴۲۸۹ \text{ eV}, ۴۲۸۹ \text{ eV}, ۴۲۸۹ \text{ eV} \\ ۲۰۱۴ \text{ eV}, ۲۰۲۲ \text{ eV}$$

$$1.13 \times 10^{-7} \text{ m}, 2.65 \times 10^{15} \text{ Hz} \quad 29.1$$

$$3.1 \times 10^{-11} \text{ m} \quad 31.1$$

۷۵ $\times 10^{-3} \text{ eV}$ ۳۳.۱ بیشتر از انرژی بستگی

$$1.22 \times 10^{-1} \quad 37.1$$

$$8.77 \times 10^{-4} \text{ m}, 1.05 \times 10^{-3} \text{ m}, 2.39 \times 10^{-3} \text{ m} \quad 39.1$$

$$(100) \quad 41.1 \quad (ج) ; (ب) ; (الف)$$

$$8.56 \text{ cm}, 7.98 \text{ cm} \quad 43.1$$

$$5^{\circ} 47' \quad 47.1$$

۴۹.۱ (الف) برای هر فوتون: $m = 3.9 \text{ m}$ ، برای هر الکترون: $m = 1.0^3 \times 10^3 \text{ m}$ ؛ (ب) بادقت نامحدود برای هر دو مورد

$$2.13 \text{ MeV} = 1.5 \times 10^9 \text{ Hz} \quad 53.1$$

$$\Delta E_k = -2E_k/A \quad 55.1$$

فصل ۲

۳۰.۲ اختلاف انرژی میان ترازها (الف) افزایش می‌یابد؛ (ب) کاهش می‌یابد.

$$E_{\text{coul}} = 1.44 \times 10^4 \text{ MeV}, E_{\text{grav}} = 6.34 \times 10^{-17} \text{ eV}, 3.8 \times 10^3 \text{ MeV} \quad 5.2$$

$$(a^2 p / 2\pi\hbar^2) dp \quad (ب) ; (ج) ; (الف) \quad 13.2$$

$$1.34 \times 10^{-13} \text{ eV} = 8.27 \times 10^{-12} \text{ eV} ; 2.48 \times 10^{-12} \text{ eV} ; (ج) \quad 15.2$$

$$2.257 \text{ MeV} \quad 21.2$$

$$C = A(k' - ik\alpha)e^{-\alpha a}/R, B = [-A(\alpha' + k') \sin h\alpha a]/R \quad (الف) \quad 23.2$$

که در آن $A' = -2A(ik\alpha)e^{-ik a}/R$ ، $D = -A(k' + ik\alpha)e^{\alpha a}/R$

$$R = (\alpha' - k') \sin h\alpha a - 2i\alpha k \cos h\alpha a$$

$$C = -A(k'/k + 1)e^{-ik'a}/R', B = -iA(k'/k - 1) \sin k'a/R' \quad (ب) \quad 23.2$$

که در آن $A' = -2A(k'/k)e^{-ik a}/R'$ ، $D = -A(k'/k - 1)e^{ik'a}/R'$

$$R' = i(k'/k - 1) \sin k'a - 2(k'/k) \cos k'a$$

$$: E < E_0 \quad 25.2$$

$$\psi_1 = Ge^{-ikx}, \psi_2 = Ee^{\alpha''x} + Fe^{-\alpha''x}, \psi_3 = Ce^{\alpha'x} + De^{-\alpha'x}, \psi_4 = Ae^{-ikx} + Be^{ikx}$$

$$: E_0 < E < E'$$

ψ₃ و ψ₄ مثل بالا، ψ₂، ψ₁ مثل بالا

$$E > E'$$

$$\psi_1 = Ee^{ik''x} + Fe^{-ik''x}, \psi_2 = Ce^{ik'x} + De^{-ik'x}, \psi_3 = Ee^{ik''x} + Fe^{-ik''x}, \psi_4 = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

$$: E < E_0 \quad ۲۷۰۲$$

$$\psi_1 = Ee^{ikx} + Fe^{-ikx}, \psi_2 = Ce^{-\alpha x} + De^{\alpha x}, \psi_3 = Ae^{ikx} + Be^{-ikx}$$

$$\psi_4 = Ie^{ikx}, \psi_5 = Ge^{-\alpha x} + He^{\alpha x}$$

$$: E > E_0$$

$$\psi_1 = Ge^{ik'x} + He^{-ik'x}, \psi_2 = Ce^{ik'x} + De^{-ik'x}, \psi_3 = Ee^{ikx} + Fe^{-ikx}$$

$$(-\hbar^2/2m)d^2\psi/dx^2 - Ex\psi = E\psi \quad ۲۹۰۲$$

$$-E_0 + \hbar(\alpha E_0/2m)^{1/2} \quad (d) \quad ۳۱۰۲$$

$$d^2/dx^2 \text{ به ازای } d/dx \text{ (الف) بلی، (ب) بلی، (ج) نه، به ازای } ik \quad ۳۹۰۲$$

$$-(\text{الف) بلی، } -k^2, \text{ (ب) بلی، } \alpha^2, \text{ (ج) بلی، } -k^2 \quad ۴۰۰۲$$

$$m\hbar\omega/2 \text{ به ازای } 0, \hbar/2m\omega \text{ به ازای } n=0 \quad ۴۱۰۲$$

$$(17/6)m\hbar\omega, \hbar/6m\omega \text{ به ازای } n=1$$

$$\mathbf{L}_y = -i\hbar(z\partial/\partial x - x\partial/\partial z), \mathbf{L}_x = -i\hbar(y\partial/\partial z - z\partial/\partial y) \quad ۴۳۰۲$$

$$\mathbf{L}_z = -i\hbar(x\partial/\partial y - y\partial/\partial x)$$

$$0,0,-iV(\hbar m\omega)/2, \sqrt{\hbar/2m\omega} \quad ۴۵۰۲$$

$$\Delta n = \pm 1, \pm 3, \pm 5, \dots \quad ۴۷۰۲$$

فصل ۳

$$E_p = -4036 \times 10^{-18}/n^2, \omega = 40134 \times 10^{16}/n^3 s^{-1} \quad ۱۰۳$$

$$E_k = 2018 \times 10^{-18}/n^2 \quad ۱۰۴$$

$$(الـ) ۱۰^۶ \times ۸۲۲ \text{ مدار؛ (ب) } ۱۰^۴ \times ۱۹۹۵ \text{ مدار} \quad ۳۰۳$$

$$\Delta\lambda_{H-T} = 2038 \text{ \AA}, \Delta\lambda_{H-D} = 1778 \text{ \AA} \quad ۵۰۳$$

$$(الـ) ۱۰^{۱۵}(n-1/2)/[n(n-1)] \text{ Hz} \text{ (ب) } ۶۵۵۸ \times 10^{15}/n^3 \text{ Hz} \quad ۹۰۳$$

$$\mathbf{L}_x = -i\hbar[-\sin\phi\partial/\partial\theta - (\cot\theta\cos\phi)\partial/\partial\phi] \quad ۱۷.۳$$

$$\mathbf{L}_y = -i\hbar[\cos\phi\partial/\partial\theta - (\cot\theta\sin\phi)\partial/\partial\phi]$$

$$۲a_0 \quad ۲۹.۴$$

$$\Delta E_d = (2/3)A, \quad (2/15)A, \quad \Delta E_p = (2/3)A \quad ۳۳.۳$$

$$A = 2|E_n|Z^2\alpha^2/n \quad \text{که در آن } \Delta E_f = (2/3)A, \quad (2/15)A, \quad (2/35)A$$

$$(\Delta\lambda = 8.2 \times 10^{-11} \text{m}) \quad ۳۵.۳$$

$$0.042 \text{ mm}, \quad 2.41 \times 10^{-21} \text{ N} \quad ۳۷.۳$$

$$2.8 \times 10^9 \text{ Hz} \quad ۳۹.۳$$

فصل ۴

He^+ : این مقادیر نسبت به یون eV ، $-55.2 eV$ ، $-55.9 eV$ ، $-57.8 eV$ ، $-55.4 eV$ ، $-35.4 eV$ ، $-35.0 eV$ ، $-54.4 eV$) عبارت اند از ($-54.4 eV$)

$$\Psi_{1s^22s} = \frac{1}{\sqrt{6}} \begin{vmatrix} \psi_{1s}\chi_+(1) & \psi_{1s}\chi_+(2) & \psi_{1s}\chi_+(3) \\ \psi_{1s}\chi_-(1) & \psi_{1s}\chi_-(2) & \psi_{1s}\chi_-(3) \\ \psi_{2s}\chi_+(1) & \psi_{2s}\chi_+(2) & \psi_{2s}\chi_+(3) \end{vmatrix} \quad ۴.۴$$

$$\Psi_{sp^2} = \frac{1}{\sqrt{6}} \begin{vmatrix} \psi_s\chi_+(1) & \psi_s\chi_+(2) & \psi_s\chi_+(3) \\ \psi_p(+1)\chi_+(1) & \psi_p(+1)\chi_+(2) & \psi_p(+1)\chi_+(3) \\ \psi_p(0)\chi_-(1) & \psi_p(0)\chi_-(2) & \psi_p(0)\chi_-(3) \end{vmatrix} \quad ۵.۴$$

برای مقادیر عددی به جدول ۱.۴ نگاه کنید.

${}^3P(d)$ ؛ 2S ، 1D ، 3P ، 4P (ج)؛ 3P ، 1D ، 4S (ب)؛ 2S (الف) 11.4

3P ، 1D ، 3F ، 2G ، 1H ، 3S ، 4P ، 4F ، 3G (ه)

1S ، 1P ، 1D ، 1F ، 1G ، 3S ، 3P ، 3D ، 3F ، 2G (و)

$$62, \quad 2, \quad 1, \quad 1, \quad 3, \quad 4, \quad 1, \quad 1, \quad 2, \quad 0, \quad 1, \quad 1, \quad (1/2), \quad 0, \quad (1/2), \quad 0, \quad 0, \quad 0, \quad 0, \quad 15.4$$

$$5/2, \quad 3, \quad 9/2, \quad 0, \quad 2, \quad 2$$

کلسیوم: $1/2$ ، آلمینیوم: $1/3$ 19.4

$$(6439 \pm 526) \text{ \AA} \quad 21.4$$

$$858 \text{ \AA} \quad 25.4$$

۲۷.۴ لیتیوم: -2201 eV ، $2p$ ، -3254 eV ، $2s$ ، -52315 eV
سدیوم: -11967 eV ، $3p$ ، -32028 eV ، $3s$ ، -52120 eV
 $(-3d)4s$ در 46 eV ، 115 eV ، 121 keV ؛ اکسیژن:

۲۹.۴ آلومینیوم: 129 keV ، 115 eV ، 121 eV ؛ 111 eV ، 46 eV

۳۰.۴ آلومنیوم: 125 eV ، 120 Å ؛ بتا سیموم: 1270 eV ، 125 Å ، 125 eV ؛
آهن: 1221 eV ، 124 Å ، 1224 Å ؛ نیکل: 1255 eV ، 1274 Å ، 1221 eV ؛ روی:
مولیدن: 12525 Å ، 12600 eV ؛ نقره: 12664 Å ، 12700 eV ، 12525 Å ، 12495 Å ، 1233 keV (ب) ۳۳.۴

فصل ۵

۱۰.۵ (الف) 1625 eV — (ب) 1595 eV ؛ (ج) 1543 eV

$1206\text{ kcal mol}^{-1}$ ۳۰.۵

($\sigma_g 1s$) 2 ($\sigma_u 1s$) 2 ($\sigma_g 2s$) 2 ($\sigma_u 2s$) 2 ($\sigma_g 2p$) 2 ($\pi_u 2p$) 4 (ب) ۷.۵
($\pi_g 2p$) 4 ($\sigma_u 2p$) 2 ($\sigma_g 3s$) 2 ($\sigma_u 3s$) 2 ($\sigma_g 3p$) 2 ($\pi_u 3p$) 4 ($\pi_g 3p$) 2 ؛ $^3\Sigma^-$

۹.۵ (الف) H^+I^- ؛ (ب) Li^+H^- ۱۱.۵

5245 eV ۱۱.۵

8237 eV ، 8237 eV ۱۳.۵

$5233 \times 10^{-3}\text{ mC}$ ۲۳.۵

1257 Å ۲۵.۵

2583 Å ۲۷.۵

۲۹.۵ برای $H^{25}\text{Cl}$ (الف) 215015 cm^{-1} ، $226658 \times 10^{-3}\text{ eV}$ ؛ (ب) 215015 cm^{-1} ،
۶۴۴۵۰ $\times 10^{-3}\text{ eV}$ ؛ (ج) $279972 \times 10^{-3}\text{ eV}$ ، $226651 \times 10^{-3}\text{ m}$ ؛ (د) 215015 cm^{-1} ،
 $22326 \times 10^{-3}\text{ m}$ ؛ (ه) $122900 \times 10^{-3}\text{ Hz}$ (د)

۳۱.۵ $E_{\text{rot}} = [I(I+1) + (1/4)m^2]\hbar^2 / 2I$ ، (الف) ۳۱.۵

(ب) $E_{\text{rot}} = [I(I+1) - (1/4)m^2]\hbar^2 / 2I$ ، (ب)

$12906 \times 10^7 \text{ N m}^{-1}$ ۳۵.۵

1861 eV ، $52162 \times 10^7 \text{ N m}^{-1}$ ۳۷.۵

فصل ۶

۳۵۶۸۶ eV ۱۰.۶

۳۰.۶ برمو لکول eV ۴۳۷۱

۵.۶ $3 \times 10^{12} \text{ Hz}$ ۹.۶ $4 \times 10^5 \text{ kg s}^{-2} \times 10^{15} \text{ s}^{-1} \times 10^{15} \text{ s}^{-1} \times 10^{15} \text{ s}^{-1} \times 10^{15} \text{ s}^{-1} \times 10^{15} \text{ s}^{-1}$ ۱۱.۶ اتم بر متر مکعب $10^{28} \times 10^{28} \times 10^{28}$ ، اتم بر متر مکعب $10^{29} \times 10^{29} \times 10^{29}$
اتم بر متر مکعب $10^{29} \times 10^{29} \times 10^{29}$ ۱۲.۶ $4 \times 10^{44} \text{ eV} : 3 \times 10^{15} \text{ eV}$ ۱۷.۶ $\partial^2 x_i / \partial t^2 = 2F\alpha_i / \hbar^2$ و $m_i^* = \hbar / 2\alpha_i$ است.
 x, y, z ۲۱.۶ $\hbar^2 / (2\beta a^2 \cos ka)$ (الف) $n\pi / 2a$ (ب)۲۳.۶ $4 \times 10^{-12} \text{ m} \times 10^{-8} \text{ m} : 10^{14} \text{ s}^{-1} \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$ ۲۵.۶ تقریباً یک اتم در 10^6 ۲۷.۶ $5 \times 10^{-14} \text{ s}^{-1} \times 10^{-8} \text{ m} : 10^{14} \text{ s}^{-1} \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$ ۲۹.۶ 10^6 ۳۳.۶ $6 \times 10^{-10} \text{ m}^3 \text{ C}^{-1} : 10^{15} \text{ s}^{-1}$

۳۵.۶ میکرون ۱۰۶۵

فصل ۷

۵.۷ $8 \times 10^{-15} \text{ m} \times 10^{-15} \text{ m} \times 10^{-15} \text{ m} \times 10^{-15} \text{ m}$ ۷.۷ ${}^{20}\text{Si}, {}^{28}\text{Si}, {}^{30}\text{Si}$ ۱۳.۷ MeV $: 5 \times 10^{-50} \text{ eV} : 76 \text{ MeV}$ ۱۵.۷ ${}^7\text{Li} : 24 \text{ MeV} : 127 \text{ MeV} : 19 \text{ MeV} : 19 \text{ MeV} : 19 \text{ MeV}$
بر نو کلثون ${}^{19}\text{O} : 55 \text{ MeV}$ ، بر نو کلثون ${}^{19}\text{O} : 61 \text{ MeV}$ ، بر نو کلثون ${}^{19}\text{O} : 55 \text{ MeV}$
بر نو کلثون ${}^{57}\text{Fe} : 98 \text{ MeV}$ ، بر نو کلثون ${}^{57}\text{Fe} : 90 \text{ MeV}$ ، بر نو کلثون ${}^{176}\text{Lu} : 87 \text{ MeV}$
بر نو کلثون ${}^{176}\text{Lu} : 77 \text{ MeV}$ ، بر نو کلثون ${}^{176}\text{Lu} : 77 \text{ MeV}$ ۱۷.۷ $72({}^{180}\text{Hf}), 52({}^{120}\text{Te}), 28({}^{88}\text{Kr}), 28({}^{64}\text{Ni}), 13({}^{72}\text{Al})$

55062×10^{-3} amu ۱۹.۷

۱۵۰۹۹۴۹۲ amu، ۲۰۰۱۴۱۰۰ amu، ۱۰۰۷۸۲۱۷ amu ۲۱.۷

2016×10^{-13} m ۲۷.۷

۳۵۶۲ $\times 10^4$ ذره بر ثانیه ۲۹.۷

2080×10^{-15} m ۳۱.۷

۰۰۱۵۰ b ۳۳.۷

: $(1s_{1/2})_p (1s_{1/2})_n$: 3H : $(1s_{1/2})_p (1s_{1/2})_n$: 3H ۳۵.۷ (الف)

: $(1s_{1/2})_p (1s_{1/2})_n$: 4He : $(1s_{1/2})_p (1s_{1/2})_n$: 3He

: $(1s_{1/2}^2 1p_{3/2})_p (1s_{1/2}^2 1p_{3/2}^2 1p_{1/2})_n$: ^{12}C : $(1s_{1/2}^2 1p_{3/2})_p (1s_{1/2}^2 1p_{3/2}^2)_n$: ^{12}C

(ب) ۰ یا $1/2$ ، 0 ، $1/2$ ، $1/2$ ، $1/2$ ، $1/2$ ۴۰

$A = 150$ ، 3802 keV، $A = 100$ ، 74 keV، $A = 50$ ، 222 keV ۴۷.۷

فصل ۸

۱۰.۸ (الف) $^{10}S^{-8} \times 10^{-8}$ amu؛ (ب) $^{10}S^{-1} \times 10^{11}$ amu، سال ۱۱۲؛ (ج)

(د) $10^3 S^{-1} \times 10^4$ amu

۲۸ mg ۴۰.۸

m_α ۱۳۰.۸

$Q_{EC} = 166$ MeV، $Q_\beta^- = 0565$ MeV، $Q_\beta^+ = 064$ MeV ۱۷.۸

۱۸۰۶۳ keV ۱۹.۸

: ^{68}Cu (الف) ^{23}Na ؛ (ب) ^{23}P (ج)؛ (d) 3H (a)؛ (γ) ^{113}In (b)؛ (γ) ^{113}In (c)؛ (γ) ^{113}In (d)؛ (γ) ^{113}In (e) ۲۳.۸

(ج) γ

$^{12}C(d, n)^{13}N$ ، $^{12}C(d, p)^{13}C$ ، $^{12}C(d, \gamma)^{13}N$ ، $^{12}C(p, \gamma)^{13}N$ ۲۷.۸
 $^{12}C(\alpha, \gamma)^{16}O$ ، $^{12}C(d, \alpha)^{10}B$

۲۷۰۹۸۱۹۲ amu (الف)؛ ۲۷۰۹۸۲۳۵ amu (ب)؛ ۲۷۰۹۸۶۷۶ amu (ج)؛ ۲۷۰۹۸۵۸۶ amu (د) ۲۹.۸

۱۰۵۳۵ MeV (الف)؛ ۱۰۵۳۵ MeV (ب) ۳۱.۸

۳۳۰.۸ خط مستقیم

۳۵۰.۸ (الف) اتم $10^4 \times 1074$; (ب) $b = 22$ $10^{-9} \times 10806$ ۳۷۰.۸

۲۹۷۷ cm ۳۹۰.۸

۱۸۸ MeV ۴۱۰.۸

 $430.8 \text{ kg s}^{-1} \times 10^{-8} \times 102 \times 102$ سال۴۵۰۸۵ MeV: $^{232}_{\Lambda}U$; $^{232}_{\Lambda}Th$; $^{232}_{\Lambda}Th$: ۴۰۹۵ MeV: $^{232}_{\Lambda}U$ ۴۵۰.۸۵۰۴۱ MeV: $^{240}_{\Lambda}Pu$; $^{240}_{\Lambda}Pu$: ۴۵۰۴۵ MeV: $^{239}_{\Lambda}Pu$; $^{239}_{\Lambda}Pu$: ۴۵۰۲۶ MeV: $^{234}_{\Lambda}U$ ۴۷۰.۸ $2.92 \times 10^{23} W$, $7.28 \times 10^{23} MeV$ ۴۹۰.۸ سال $10^{11} \times 1028$

فصل ۹

۱۰.۹ (الف) 3.57×10^3 ; (ب) 5.26×10^3 ۳۰.۹ (الف) $1.47 \times 10^{-13} m$; (ب) $2.85 \times 10^{-2} \text{ KeV}$; (ج) $2.85 \times 10^{-2} \text{ m}$ ۵۰.۹ جرم سکون: $E_k = 50.2 \text{ MeV}$

۷۴۸۰ MeV ۷۰.۹

۹۰.۹ برای شکل 10.9 : 1.840 MeV ; برای شکل 11.9 : 1.810 MeV ۱۵۰.۹ (الف) 11.55 MeV ; (ب) به جلو: 1.44 MeV , به عقب: 0.58 MeV ۱۷۰.۹ (الف) 8.53 GeV ; (ب) 6.8 GeV

۱۴۳۰.۸ MeV ۱۹۰.۹

۲۱.۹ (الف) $\mathcal{T}_p = 1/2$, $\mathcal{T}_\pi = 1/2$, $\mathcal{T}_\Lambda = 0$, $\mathcal{T}_K = 1/2$; (ب) $\mathcal{T}_p = 1/2$, $\mathcal{T}_\pi = 0$, $\mathcal{T}_\Lambda = 0$, $\mathcal{T}_K = 1/2$, بر اثر ناپایستگی \mathcal{T}_π و \mathcal{T}_Λ نمی تواند به وقوع پیوندد.۲۳۰.۹ (الف) $p^+ + p^+ \rightarrow p^+ + \Lambda^+ + K^+$

$$\mathcal{Z}_z : \begin{matrix} 1 & 1 & 1 & 0 & 1 \\ 2 & 2 & 2 & 2 & 2 \end{matrix}$$

$$\mathcal{Z}_x : \begin{matrix} 1 & 1 & 1 & 0 & 1 \\ 2 & 2 & 2 & 2 & 2 \end{matrix}$$

$$\mathcal{S} : \begin{matrix} 0 & 0 & 0 & -1 & 1 \end{matrix}$$

$\mathcal{Z}_z, \mathcal{Z}_x, \mathcal{S}$ پایسته هستند.

۲۵.۹ $\mathcal{Z}_z, \mathcal{Z}_x, \mathcal{S}$ پایسته هستند.

۳۳۰.۸ ناوردانی ماند، (B) به (A) تبدیل می شود

فصل ۱۰

$$10.10 ۱۰۱۴ \times ۰۰۲۰۶$$

$$3480K ۳۰.۱۰$$

$$U = -\mu_B \mathcal{B} N \tanh(\mu_B \mathcal{B} / kT) \quad (ب) \quad ۵.۱۰$$

$$M \rightarrow -\mu_B^* \mathcal{B} n / kT \quad Z \rightarrow 2 \quad T \rightarrow 0 \quad (ج) \quad \text{وقتی}$$

$$M \rightarrow -\mu_B n \quad Z \rightarrow \infty \quad T \rightarrow \infty \quad (د) \quad \text{وقتی}$$

$$U = -\mu_B \mathcal{B} g[(j+1/2) \coth(j+1/2)x - (1/2) \coth(1/2)x] \quad ۹.۱۰$$

$$254 \times 10^{-4} \times 64 \times (E_1/E_2)^{1/2} e^{-(E_1-E_2)/kT} \quad ۱۱.۱۰$$

$$13.10 \quad (الف) ۱ \times 10^3 ms^{-1}, ۴۵۸ \times 10^3 ms^{-1}, ۴۵۴ \times 10^3 ms^{-1}, ۴۳۹ \times 10^3 ms^{-1}$$

$$(ب) ۱ \times 10^3 ms^{-1}, ۲۲۵ \times 10^3 ms^{-1}, ۳۵۹ \times 10^3 ms^{-1}, ۱۱۲ \times 10^3 ms^{-1}, ۲۲۵ \times 10^4 ms^{-1}$$

$$15.10 \quad (الف) ۱ \times 10^3 ms^{-1}, ۱۱ \times 10^3 ms^{-1}, (ب) ۱ \times 10^3 ms^{-1}, ۱۶ \times 10^3 ms^{-1}$$

$$(ج) ۱ \times 10^3 ms^{-1}, ۲۲ \times 10^3 ms^{-1}$$

$$17.10 \quad (الف) ۶ \times 10^3 ms^{-1}, (ب) ۵ \times 10^3 ms^{-1}$$

$$23.10 \quad (الف) ۴2\%, (ب) ۸\%, (ج) ۸\%, (د) ۲\%, (e) ۴3\%$$

$$27.10 \quad (الف) ۳5\%, (ب) ۰\%, (ج) ۳5\%$$

$$31.10 \quad \lambda = h/(2mkT)^{1/2} = 1.81 \times 10^{-10} m \quad (ب)$$

فصل ۱۱

$$11.11 \quad (ب) (10^3 \times 10^3 \times 10^4) \text{ ج} = 1062 \times 10^4 \text{ ج}$$

$$Q_{ab} = 10 \text{ ج} ; Q_{ad} = 50 \text{ ج} ; (ج) 70 \text{ ج} ; (ب) 60 \text{ ج} ; (الف) 30 \text{ ج}$$

$$Q = a(T_2 - T_1) + b(T_2^2 - T_1^2) + c(1/T_2 - 1/T_1) \quad 11.70$$

$$C_p \text{ ave} = a + b(T_2 + T_1) - c/T_1 T_2 \quad (ب)$$

$$\Delta S = a \ln(T_2/T_1) + 2b(T_2 - T_1) - c/T_1 T_2 \quad (ج)$$

$$23.06 \times 10^3 \text{ JK}^{-1} \text{ mol}^{-1} ; 24.0 \times 10^3 \text{ JK}^{-1} \text{ mol}^{-1} \quad (د)$$

$$S_{\text{int}} = -kN[(\epsilon/kT) \tanh(\epsilon/kT) - \ln 2 \cosh(\epsilon/kT)] \quad 11.15$$

$$C_V \text{ int} = kN \ln 2 \cosh(\epsilon/kT)$$

$$224.5 \text{ cal K}^{-1} \quad (ب) \quad 11.19$$

$$p = -(\partial F/\partial V)_T \quad (ب) ; V = (\partial H/\partial P)_S ; T = (\partial H/\partial S)_P \quad (الف) \quad 11.21$$

$$S = -(\partial G/\partial T)_P ; V = (\partial G/\partial P)_T \quad (ج) ; S = -(\partial F/\partial T)_V$$

۲۳.۱۱ همه جمع پذیر نند بجز P ، T ، V ، S که جمع ناپذیر نند.

$$H = L = 1440 \text{ cal mol}^{-1} ; \Delta S = L/T = 55.28 \text{ cal K}^{-1} \text{ mol}^{-1} \quad 11.27$$

$$\Delta U = \Delta H - p\Delta V = 1440.05 \text{ cal mol}^{-1}$$

$$11.6 \text{ JK}^{-1} \times 10^3 ; 35.49 \times 10^3 \text{ ج} \quad 11.33$$

فصل ۱۲

$$11.10 \quad W = NRT \ln(V_2/V_1) - N^2(RTb - a)[1/V_2 - 1/V_1] + \dots$$

$$k_T = V^2(V - Nb)^2 / \{NRTV^2 - 2N^2a(V - Nb)^2\} \quad (ب) ; k_T = 1/P \quad (الف) \quad 12.05$$

$$TV^{2-1} = C \quad (ب) ; p^{(2-1)/2} T = C \quad (الف) \quad 12.07$$

$$T_1 = 88.5 \text{ K} ; T_2 = 212 \text{ K} ; T_1 V_1^{2-1} = T_2 V_2^{2-1} \quad (ب) \quad 12.13$$

$$35.25 \times 10^3 \text{ ج} \quad (ج)$$

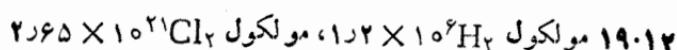
$$W_{12} = -13.02 \times 10^6 \text{ ج} \quad (ب) \quad 12.15$$

$$\Delta S_{12} = 55.39 \times 10^3 \text{ JK}^{-1} ; W_T = 35.88 \times 10^6 \text{ ج}$$

$$\Delta S_T = 0 ; \Delta S_{21} = 0 ; \Delta S_{22} = -55.39 \times 10^3 \text{ JK}^{-1}$$

$$T = \Theta ; I = 0 ; \% 36.59 : I = 1 ; \% 35.42 : I = 0 \quad 12.17$$

$$\%_{55.3} : l = 1 , \%_{30.2} : l = 0 ; T = 2\Theta ,$$



فصل ۱۳

$$2.20 kT 11.13$$

$$E(v) = (\lambda \pi v^3 / c^3) kT 15.13$$

$$2.09 \times 10^{-2} 27.13$$

فهرست راهنما

- آزمایش ~ آشکارسازی نوترینو ۴۴۷
 ~ دهنه ۳۴۴
 ~ گیرنده ۳۴۴
 ~ مزیک ۵۲۱، ۵۴۹
 ~ میانین ۳۱۰
 ~ هیدروژن ۱۴۴
 اتمسفر ۶۰۱
 اثر
 ~ اوژه ۲۳۴
 ~ پارامغناطیسی اسپین پاژلی ۳۲۴
 ~ جفت شدگی ۳۷۲
 ~ جمعی در هسته ۴۰۷
 ~ رامان ۲۸۶
 ~ زنر ۳۳۴
 ~ زیمان ۱۷۴
 ~ ژول ۳۵۱
 ~ فوتوالکتریک ۱۱۷، ۶۸۱
 ~ اتمی ۴۰
 ~ کامپتون ۲۱
 ~ موسیباوئر ۵۸
 ~ هال ۳۶۳
- آمار ~ بوز-اینشتین ۶۷۲
 ~ فرمی-دیراک ۶۷۲، ۶۷۵
 ~ ماکسویل-بولتزمن ۵۶۲، ۶۷۵
 آنتالپی ۶۱۲، ۶۵۲
 آنتروپی ۶۱۳
 ~ گاز ایدهآل ۶۱۷، ۶۱۸
- اتفاق ~ ابر ۴۳۷، ۷۳۵
 ~ جرقه ۷۳۲
 ~ حباب ۷۳۷
 ~ یونش ۷۳۰
- اتم

- احتمال ۷۲
 ~ توزیع ۵۶۰
 ~ حالت ۶۷۲
 ~ ذاتی ۶۷۲، ۵۶۵
 ~ گذار ۱۲۳، ۵۶
 ~ تابشی ۴۱۴
 ~ خودبهخود ۶۸۹
 ~ گسیل القایی ۶۸۹
 ~ واپاشی ۴۳۱
 اختلاف پتانسیل تماسی ۶۸۱
 ارتعاش ~ جمعی ۴۱۲
 ~ جامدات ۶۹۳
 دمای مشخصه ~ ۶۵۹
 ~ شبکه‌ای ۳۱۲
 ~ مولکولی ۲۸۱
 اسپین ~ الکترون ۱۷۸
 ~ ایزوباری ۵۱۸
 ~ ایزوتوبی ۵۱۷
 جدول ~ مزون و باریون ۵۱۹
 پایستگی تکانه زاویه‌ای ~ ۱۷۸
 ~ فوتون ۴۹۳
 گشتاور دوقطبی ~ ۱۷۸
 ~ هسته‌ای ۳۷۲
 استفان، ژوف ۱۶
 اسلامتر، جان کلارک ۲۲۴
 اشاع ۳۸۲
 اصل ~ طرد ۲۱۱
 ~ عدم قطعیت هایزنبرگ ۵۱
 ~ فرانک-کاندن ۲۹۳
 ~ هم‌باری ارزی ۶۶۴
 ~ همخوانی ۱۶۵
- اصول مکانیک کوانتومی ۱۲۹، ۱۲۸
 اعداد سحرآمیز ۴۰۲
 الکترون ۴۹
 ~ ظرفیت ۲۲۵
 الماس ۳۰۳
 اموالسیونهای عکاسی ۷۳۷
 انبساط آزاد ۶۱۸
 انتقال ~ الکترومناطیسی دوپلر ۵۶، ۵۶
 ~ زمانی ۵۲۳
 ~ فاز ۱۰۵، ۳۹۶
 ~ فضایی ۵۲۲
 ~ لمب ۱۸۸
 انتگرال تبادلی ۲۱۰
 انتگرال کولمنی ۲۱۰
 اندازه‌گیری دما ۶۴۱
 اندرسون، کارل دیوید ۴۹۳
 انرژی ~ آزادگیس ۶۳۴
 ~ آزاد هلمهولتز ۶۳۲، ۶۳۴
 ~ آستانه ۵۱۰
 جدول ~ برای فوتوفکافت ۴۶۳
 ~ ارتعاشی نقطه صفر ۲۶۳، ۲۸۲
 ~ برانگیختگی ۳۵
 ~ بستگی ۱۰۰
 ~ هسته‌ای ۳۷۹
 ~ پتانسیل داخلی ۵۹۸
 ~ تزویج ۴۰۶، ۳۸۳
 ~ تفکیک ۱۰۰، ۲۶۵، ۲۸۲
 جدول ~ مولکولهای دواتی ۲۶۱
 ~ جنشی آستانه ۳۸
 ~ جنبشی چرخش ۲۷۸
 ~ داخلی کل ۵۹۸
 ~ سکون ۷۱۴

- برهم کنش ۶۰۳
 ~ ارتعاشی-چرخشی ۲۸۵
 ~ اسپین-مدار، ۱۸۳، ۴۰۳
 ~ الکترو-مغناطیسی ۸
 ~ باقیمانده ۴۰۶
 ~ ضعیف ۴۴۷
 ~ قوی ۳۶۶
 ~ هسته‌ای، ۳۶۶، ۳۸۳
 بسته‌موج ۷۶، ۴۹
 بلور یونی ۳۰۴
 بور، نیلیس ۱۵۴، ۴۰
 بورن، ماکس ۳۱۱
 بوز، ساتیندر آنات ۶۸۳
 بوژون ۶۷۲، ۶۸۳
 ~ بدون جرم ۴۹۲
 ~ ضعیف ۵۵۴
 بولترمن، لو دویگ ۶۲۲، ۵۶۲
 بهنجارش ۷۷۴، ۸۸
 ~ و متعادل بودن تابع موج ۸۸
 پاولی، ولگانگ ۲۱۱
 پاد پروتون ۴۹۹
 پاد ذره ۴۹۳
 پاد نوترون ۴۴۴
 پارامتر برخورد ۳۹۳
 پاراahlیوم ۲۵۶
 پاراهیدروژن ۲۹۳
 پارش تعادل ۵۶۷
 پاریته، ۱۱۵، ۴۰۴، ۳۷۵
 پایستگی ~ ۵۲۴
 ~ تابع موج ۱۶۴
 پایه اثری ۴۸
 پایستگی ۵۳۰
 ~ اسپین ایزوتوبی ۵۱۷
 شیمیایی ۶۰۳
 فرمی، ۳۲۳ ۶۷۵
 جدول ~ ۳۲۳ ۶۷۸
 نقطه صفر ۹۴، ۸۸
 یونش ۱۰۰
 عناصر ۲۱۱
 اوربیتال اتمی ۲۴۶
 اوربیتال مولکولی ۲۵۵، ۲۴۶
 اورتوهیلیوم ۲۰۶
 اورتو هیدروژن ۲۹۳
 ایزوبار ۳۶۹
 نوکلئونی ۵۴۵
 ایزوتوپ ۳۶۷
 ایزوتون ۳۶۷
 ایزوسپین ۵۱۸
 ایزومر ۴۱۵
 اینشتین، آلبرت ۶۹۰، ۱۸
 بارن ۴۵۴، ۳۷۵
 باریون ۴۹۲
 بازناب بار ۵۲۴
 بالمر، جان یاکوب ۱۵۳
 برانگیختگی
 ~ جمعی ۴۱۲
 ~ ذره‌ای ۴۱۱
 کولنی، ۳۷ ۴۱۳
 برخورد تبادل بار، ۲۴۳، ۲۴۸
 برخورد ناکشسان ۳۵
 برد ۹۷، ۴۸۱
 بردار قطبی ۵۲۴
 بردار مهوری ۵۲۴
 برشگر ۵۸۵
 برگشت زمانی ۵۳۰
 برون پخشی ۵۸۶

- پلاتنک، ماکس ۱۲
- قانون تابش ~ ۶۸۸، ۱۳
- بله پتانسیل ۷۷
- پمپ کردن اپتیکی ۶۹۲
- پوزیترون ۴۴۲، ۴۲
- پوزیترونیوم ۴۹۸
- پهنهای انرژی ۵۶
- پیکربندی ۲۱۰
- جدول سـ الکترونی اتمها ۲۱۵
- جدول سـ الکترونی مولکولهای دواتمی همگن هسته ۲۷۳
- پیون ۵۰۴، ۴۹۰
- سـ مجازی ۵۴۳
- پیوند
- سـ کووالانسی ۲۶۰
- ~ π^- و σ^- ۲۷۰
- سـ هیدروژنی با جامدات ۳۰۵
- سـ یونی ۲۶۰
- ~ ۳۴۵، ۳۴۴ p-n
- تابش
- سـ الکترومناطیسی جسم سیاه ۹
- سـ ترمی ۱۵
- سـ جسم سیاه ۱۱، ۱۲، ۶۸۶
- سـ سنکروترون جسم سیاه ۱۵
- گسیلندگی ~ ۱۶
- تابع پارش ۵۶۶
- سـ بزرگ ۶۴۴
- سـ حقیقی ۶۴۹، ۶۴۵
- سـ گاز تک اتمی ایدهآل ۵۸۲
- تابع خطا ۵۹۱
- جدول سـ ۵۹۲
- تابع کار ۶۸۱، ۳۲۴، ۱۸
- جدول سـ ۶۸۲
- سـ انرژی ۵۲۳
- سـ بار ۵۲۳
- سـ باریون ۵۱۷
- سـ پاریته ۵۲۴
- سـ تکانه ۵۲۲
- سـ زاویه‌ای ۵۲۲
- سـ ذرات ۸۳
- سـ شگفتی ۵۲۰
- سـ لپتون ۵۱۵
- پتانسیل
- سـ مورس ۲۶۲
- سـ یوکاوا ۳۸۷
- سـ یونش ۴۱
- پخش ۶۱۵
- پدیده ترا بری ۶۱۵
- پـ اش پـ تو اـ یکس ۴۶
- پـ اش نـ ترون ۴۷
- پـ اکندگـ گـ ۴۵۳
- سـ برـ اـ گـ ۳۲۸
- سـ رـ اـ مـ ۲۸۷
- سـ رـ اـ یـ لـ ۲۸۷
- سـ کـ شـ سـ آـنـ ۴۵۳
- سـ کـ ولـ نـ ۳۹۷
- سـ نـ اـ کـ شـ سـ آـنـ ۴۵۳
- سـ نـ تـ رـ وـ نـ -پـ روـ توـ نـ ۳۹۱
- سـ هـ مـ دـ وـ سـ ۲۸۷
- سـ ۳۹۷ S
- پـ توـ
- طـیـفـ جـذـبـیـ سـ اـ یـکـسـ ۲۹
- سـ کـیـهـانـیـ ۵۰۹
- سـ گـامـاـ ۴۲۶، ۴۱۳
- سـ مشـخـصـةـ اـ یـکـسـ ۲۳۱
- پـ روـ توـ نـ ۴۹۰
- پـلاـسـماـ ۴۷۱

- تابع موج ۷۱
~ اسپینی ۲۰۵
~ بسرای حسکت معکوس مولکول ۱۱۲
~ آمونیاک ۱۱۴
~ بهنچارش و متعمد بودن ~ ۸۸
~ پاد پیوندی ۲۴۷
~ پیوندی ۲۴۷
~ جدول ~ نوسانگر هماهنگ ۹۵
~ دترمینانی ۲۱۲
~ زاویه‌ای ۱۶۲، ۱۶۱
~ جدول ~ ۱۶۲
~ شعاعی ۱۶۵
~ ترازهای انرژی هیدروژن ۱۶۵
~ جدول ~ ۱۶۵
~ مداری ۲۰۳
~ مولکولی ۲۵۵
~ تامسون، جورج ۴۵
~ تبدیل ۵۱۱
~ برگشت پذیر ۶۰۷
~ برگشت ناپذیر ۶۰۸
~ بی دررو ۶۲۵
~ پیمانه‌ای ۵۲۳
~ تلک آنتروپیک ۶۱۴
~ تلک حجم ۶۱۱
~ تکدما ۶۲۵، ۶۱۳
~ تلک فشار ۶۱۲
~ چرخه‌ای ۶۰۵
~ لورنتس ۷۱۳
~ تبھگنی ۹۰
~ اساسی ۱۵۷
~ جدول ~ ۱۵۶
~ تبدیلی ۲۰۳
~ گازها، ۶۹۸، ۶۹۹
~ تحلیل فوریه ۵۱
- ترازهای ارتعاشی مولکول آب ۲۸۷
~ ترازهای انرژی ۳۱، ۸۶
~ سه اکسیژن ۲۲۳
~ سه بریلیوم ۲۳۰
~ جدول ~ ارتعاشی مولکول، آمونیاک ۱۱۴
~ جدول ~ مولکول آمونیاک ۱۱۲
~ جدول ~ و تبھگنیها در جعبه پتانسیل ۹۰
~ سه کربن ۲۲۲
~ سه کلسیوم ۲۲۹
~ سه هلیوم ۲۰۷
~ سه هیدروژن ۱۴۷
~ تراکم بی‌دررو ۶۶۹
~ ترکیب خطی اوریتا لهای اتمی ۲۴۶
~ ترمودینامیک ۵۹۸
~ سه قانون اول ۶۰۴
~ تریتیوم ۴۷۲
~ تشدید ۵۳۴، ۴۹۰، ۴۵۵، ۲۹
~ تصحیح انرژی هنگام حرکت هسته‌ای،
~ جدول ۱۵۲
~ تصحیح نسبیتی انرژی ۱۷۲
~ تعادل آماری ۵۶۱
~ تعادل گرمایی ۵۷۹
~ تغییر فاز ۶۳۵
~ گرمای مولی ~ ۶۳۵
~ تفکیک ۴۰
~ انرژی ~ ۱۰۰
~ تقریب تفگی بست تکانه ۳۳۶
~ پایستگی ~ ۵۲۲
~ زاویه‌ای ۵۲۲
~ زاویه‌ای اسپینی ۱۷۸
~ زاویه‌ای کل ۲۱۷، ۱۷۸
~ زاویه‌ای هسته ۳۷۲
~ شبکه‌ای ۳۳۰

- جدول ~ ۳۳۴
 جزایر ایزو مریسم ۴۱۵
 جسم سیاه
 تابش ~ ۶۸۶، ۱۲، ۱۱
 تابش الکتر و مغناطیسی ~ ۹
 تابش سنکروترونی ~ ۱۰
 جعبه پتانسیل ۸۴
 ~ دو بعدی ۱۳۳
 جفت شدگی
 ~ رأسـساندرز ۲۱۸
 ~ نـz ۲۱۰
 ~ L-S ۲۱۷
 جملة حالت پایه مولکولی ۲۶۳
 جملة طیفی ۲۱۸
 جدول ~ الکترونهای هم ارز ۲۲۰
 چادویک، جیمز ۳۴۵
 چارچوب مرجع آزمایشگاه ۳۸
 چارچوب مرجع موکز جرم ۳۸، ۷۱۶
 چاه پتانسیل ۹۷
 چرخش
 ~ اسپین ایزو توپی ۵۲۴
 ~ جمعی ۴۱۱
 دمای مشخصه ~ ۶۵۶
 ~ فضایی ۵۲۲
 ~ مولکولی ۲۷۷
 چرخه ۶۰۵
 ~ بت ۴۷۳
 ~ پروتونـپروتون ۴۷۳، ۴۷۴
 ~ کارنو ۶۲۲، ۶۴۳
 ~ کربن ۴۷۳
 ~ کریشفیلد ۴۷۳
 ~ نیتروژن ۴۸۶
 چگالی احتمال ۷۲
- تک تایی ۴۰۴
 تکشیر کننده نامعین، لاگرانژ ۵۶۹
 تکفام ساز ۴۸
 تولید زوج ۴۲، ۴۹۶، ۴۹۷
 ~ الکترون ۴۹۷
 تولید وابسته ۵۲۱
 تهیجا ۳۱۰
- ثابت
 ~ بولنزم ۵۷۲
 جدول ~ چرخشی و ارتعاشی بعضی
 مولکولهای دواتی ۲۷۹
 جدول ~ گرمایونی ۶۸۲
 ~ ریدبرگ ۱۴۶
 جدول ~ ۱۴۸
 ~ ساختار ریز ۱۷۳
 ~ فریباشی ۴۳۰
 ~ گاز ۵۸۳
 ~ مادلونگ ۲۱۱
 ~ وان دروالس ۶۵۳
 جدول ~ ۶۵۳
- جابه جاگر ۱۴۱
 جامد
 ~ با پیوند هیدروژنی ۳۰۵
 ~ کوالانسی ۳۰۳
 ~ مولکولی ۳۰۶
 ~ یونی ۳۰۴
 جذب پرتو ایکس در جامدات ۳۵۴
 جذب تشیدی ۵۷
 جرم
 ~ انعی ۳۷۰
 ~ کاهیده ۱۴۷
 ~ مؤثر ۳۳۳

- چگالی انرژی تکفام ۱۲
 چندتایی ۲۰۷، ۲۱۹
 چندجمله‌ای
 ~ لزاندر ۱۹۱
 ~ وابسته لزاندر ۱۹۰
 ~ هرمیت ۱۳۶
- حالت
 ~ برانگیخته ۳۵
 ~ ارتعاشی هسته‌ای ۴۱۱
 ~ پایه ۳۰
 ~ شبه پایدار ۱۵۹، ۱۶۰
 ~ مانا ۱۲۰، ۳۱
 معادله ~ ۶۰۶
 ~ مقید ۱۴۸
 ~ مولکولی ۲۵۳
 ~ ناما ۱۲۰، ۳۱
 ~ نامقید ۱۴۸
 حفره ۳۳۴
- خاصیت
 جدول ~ مواد شکافت پذیر ۴۶۶
 جدول ~ نوکلیدها ۳۷۶
 ~ لیانی ۳۵۶
 خط استوکس ۲۸۸
 خط پاداستوکس ۲۸۸
 خطوط اشمیت ۴۱۵
 خنک‌کننده ۴۶۸
- ذره
 ~ آلفا ۴۲۶
 ~ اساسی ۴۹۰
 ~ بتا ۴۲۶
 ~ بنیادی ۴۴۷، ۴۹۰، ۵۴۱
 جدول ~ ۴۹۲
- دام ۳۵۷
 دامنه پراکنده گی ۴۲۰، ۳۹۲
 دامنه میدان ماده ۷۱
 دی ۲۶۱
 درجه آزادی ۶۶۳

- ~ فرمی ۳۵۲
- ~ متوسط ۳۵۲
- ~ گروه ۷۲۳، ۳۲۹، ۵۵
- ~ متوسط ۵۸۵
- ~ مرکز جرم ۳۸
- سرعت گزین ۵۸۵
- سوئی
- ~ اصلی ۲۲۸
- ~ اکتینیوم ۴۲۷
- ~ اورانیوم ۴۲۷
- جدول ~ ۴۲۸
- ~ بالمر ۱۵۳
- ~ برآکت ۱۵۳
- ~ برگمان ۴۲۸
- ~ پاشن ۱۵۳
- ~ پخششیده ۲۲۸
- ~ پرتوزا ۴۲۷
- ~ پفوند ۱۵۳
- ~ توریوم ۴۲۷
- ~ تیز ۴۲۸
- ~ لیمان ۱۵۳
- سه هیدروژن ۱۵۳
- سطح ترمودینامیکی ۶۰۶
- سطح مقطع ۴۵۴
- سه پراکندگی به ازای هر مرکز ۳۵۲
- ~ پراکندگی کل ۳۹۵
- ~ پراکندگی کولنی ۳۹۷
- سه پراکندگی ماکروسکوپیک ۳۵۲
- سه دیفرانسیلی ۳۹۲
- سه ماکروسکوپیک ۴۵۴، ۴۳
- ستکروترون، تابش جسم سیاه ۱۰
- سوختن هلیوم ۴۷۷
- سه تابی ۲۰۵
- شاخص آکوستیکی ۳۱۴
- ~ تشذیبی ۵۳۴
- ~ تمایز پذیر ۵۶۲
- ~ مجازی ۵۴۳
- ~ یکسان ۵۶۲
- ~ W ۴۹۰
- رآکتور هسته‌ای ۴۶۸
- رآکتور همچوشی ۴۷۰
- رادرفورد، ارنست ۴۰۰
- رامان، چاندراسکار ۲۸۶
- رسانا ۳۳۸
- رسانندگی ۳۴۸
- ـ ذاتی ۳۴۳
- روابط ماسکول ۶۳۵
- روش هشتلا ۵۴۴
- زمان واهلش ۳۴۸
- زوج ۲۵۵
- ـ الکترون-پوزیترون ۴۲
- زیمان، پیتر ۱۷۴
- ژولیو، فردريك ۴۵۸، ۴۵۵
- ساختار ریز ۲۰۸
- ـ سدیوم ۲۲۹
- ستارگان رشته اصلی ۴۷۸
- ستارگان نسل اول ۴۷۸
- ستارگان نسل بعدی ۴۷۸
- ستارگان نسل دوم ۴۷۸
- سد پتانسیل ۱۰۷
- سرعت
- ـ دیش میانگین مربعی ۵۸۷
- ـ صورت ۶۹۳
- ـ فاز متوسط ۵۵

- طیف ۳۱۴
 ~ انرژی پیوسته ۳۲
 ~ پرتو ایکس ۲۹
 ~ پیوسته ۱۰۰، ۳۲ ۱۰۰
 ~ ترازهای انرژی هیدروژن ۱۵۳ ۱۵۳
 ~ جذبی ۳۰
 ~ خطی ۱۵۳
 ~ گسته ۱۰۰، ۳۲ ۱۰۰
 ~ گسیلی ۳۰
 نوار ~ ۲۸۵
 طیف سنج سوسوزن ۷۳۰ ۷۳۰
 ظرفیت گرمایی
 ~ جامدات ۶۹۳
 ~ در حجم ثابت ۶۱۲، ۶۱۲ ۶۵۲
 ~ در فشار ثابت ۶۱۲، ۶۱۲ ۶۵۲
 عدد اتمی ۳۶۶، ۱۴۴ ۳۶۶
 عدد جرمی ۳۶۷، ۱۴۴ ۳۶۷
 عدد کوانتمی باریونی ۵۱۷ ۵۱۷
 عدد کوانتمی لپتونی ۵۱۵ ۵۱۵
 عدد موج ۷۷، ۱۵۲ ۱۵۲
 عملگر ۱۲۵ ۱۲۵
 جدول ~ کوانتمی ۱۲۸ ۱۲۸
 عملیات
 ~ پاریته ۵۲۹ ۵۲۹
 ~ CP ۵۲۹
 ~ CPT ۵۳۱
 عنصر ماتریس ۱۳۱ ۱۳۱
 غول سرخ ۴۷۸ ۴۷۸
 فرانک، جیمز ۳۶، ۲۹۳ ۲۹۳
 فراوانی نسبی ۴۷۵ ۴۷۵
 شاخه اپتیکی ۳۰۳ ۳۱۴
 شبکه ۳۰۳
 ~ بلوری ۳۰۳ ۳۰۳
 شدت حرکت موجی ۷۱ ۷۱
 شرط برآگ ۴۷ ۴۷
 شروعینگر، اروین ۷۴ ۷۴
 شعاع بور ۱۴۰ ۱۴۰
 شعاع هسته ۳۷۰ ۳۷۰
 شکافت ۴۶۲، ۳۸۱ ۴۶۲
 ~ خود به خود ۴۶۴ ۴۶۴
 ~ هسته ای راکتور ۴۶۸ ۴۶۸
 شکافت پذیری هسته های سنگین، جدول ۴۶۳ ۴۶۳
 شکافتنگی فوق ریز ۴۱۷ ۴۱۷
 شکفتی ۵۲۰ ۵۲۰
 جدول ~ مزون و باریون ۵۱۹ ۵۱۹
 شمارگر
 ~ تنااسبی ۷۳۰ ۷۳۰
 ~ چرنکوف ۷۳۴ ۷۳۴
 ~ سوسوزن ۷۲۸ ۷۲۸
 ~ گایگر-مولر ۷۳۰ ۷۳۰
 ضخامت نیم مقدار ۶۴ ۶۴
 ضرب
 ~ انبساط حجمی ۶۶۷، ۶۳۱ ۶۶۷
 ~ بازتاب پله پتانسیل ۸۳ ۸۳
 ~ جذب خطی ۴۳ ۴۳
 ~ عبور پله پتانسیل ۸۳ ۸۳
 ~ لانده ۱۸۹ ۱۸۹
 ~ ویریال ۶۴۶ ۶۴۶
 طول پیوندمولکولهای دواتمی، جدول ۱ ۲۶۱ ۲۶۱
 طول عمر ۵۶ ۵۶
 طول موج دوبروی ۴۴ ۴۴
 طول موج کامپتون ۲۱ ۲۱

- فرد ۲۵۵
- فرمول
- ~ استرلینگ ۷۲۶، ۵۶۷
- ~ انرژی بستگی هسته‌ای و ایتسکر ۳۸۲
- ~ بالمر ۱۵۳
- ~ بور ۳۵
- ~ لانزون ۵۷۷
- ~ ماکسول برای گاز ایده‌آل ۵۸۳
- فرمی، انریکو ۶۷۲، ۴۴۶
- فرمیون ۶۷۲، ۴۹۲، ۲۱۲
- فسفسانی ۳۵۸
- فشار ۶۰۱
- ـ نقطه صفر ۶۹۹
- فضای اسپین ایزوتوپی ۵۱۸
- فضای فاز ۵۴
- فعالیت ۴۳۱
- فاز ۳۳۹، ۳۵۷
- فوتوشکافت ۴۶۳
- فوتون ۴۹۰، ۲۵
- ـ مجازی ۵۴۴
- فوتویونش ۴۱
- فوق بار ۵۲۱
- جدول ~ ۵۱۹
- فونون ۳۱۶
- قاعدہ
- ـ گزینش ۱۲۳، ۱۵۹
- ـ گذار دوقطبی الکتریکی ۲۲۱
- ـ ماتیسن ۳۵۳
- ـ هوتد ۲۱۶، ۲۲۰
- قانون
- ـ استفان-بولنزن ۱۶
- ـ اول ترمودینامیک ۶۰۴
- ـ اهم ۳۴۸
- ـ بویل ۶۰۲
- ـ تابش پلانک ۶۸۸، ۱۳، ۹
- ـ توزیع بوز-اینشتین ۶۸۳
- ـ توزیع فرمی-دیراک ۶۷۴
- ـ توزیع ماکسول-بولنزن ۵۷۳، ۵۶۶
- ـ جابه‌جایی وین ۱۶
- ـ دولن-پتی ۶۹۶
- ـ دوم ترمودینامیک ۶۱۴
- ـ دیلی-جینز ۷۰۳، ۶۱
- ـ صفرم ترمودینامیک ۵۷۹
- قضیه بلوخ ۳۲۷
- قضیه ویریال ۶۴۴
- کائون ۵۵۵
- کار ۵۹۹
- ـ خارجی ۶۰۴
- کارابی ماشین گرمایی ۶۲۸
- کاستی جرم ۴۸۲
- کالری ۶۰۳
- کامپتون، آرتور هالی ۲۱
- کاندن، ادوین ۲۹۳
- کشف نوترون ۴۵۹
- کمیت جمع پذیر ۶۳۵
- کمیت جمع ناپذیر ۶۳۵
- کندساز ۴۶۸
- کوارک ۵۴۲
- کوانش
- ـ انرژی ۸۶
- ـ تکانه انرژی ۱۵۶
- ـ فضایی ۱۵۶
- کوری (یکا) ۴۳۱
- ـ ایرن ۴۵۸، ۴۵۵
- ـ پیر ۴۳۱
- ـ ماری ۴۳۱

- ـ چهارقطبی الکتریکی ۴۱۷، ۳۷۲
- ـ دوقطبی الکتریکی ۱۱
- جدول ـ درمو لکول دواتمی ۲۶۱
- ـ دوقطبی مغناطیسی ۴۰۷، ۳۷۳
- ـ اسپینی ۱۷۸
- ـ مداری ۱۷۴
- ـ هسته‌ای ۴۰۸
- گلمان، موری ۵۴۴
- گیبس، ژوسبیا ۵۶۲
- گیراندازی
- ـ الکترون ۴۴۲
- ـ تابشی ۴۱
- ـ نوترون ۴۵۵
- گیرنده ۳۴۴
- لبه‌های جذب ۲۲۳
- لپتون ۴۹۱
- لی، تسونگ‌دادئو ۵۲۶
- لیزر ۶۹۰
- ماکسول، جیمز ۵۶۲
- متعادل ۱۲۶
- محتملتین انرژی ۵۸۶
- محتملتین پارش ۵۶۱، ۵۶۷
- محتملتین سرعت ۵۸۷
- مد
- ـ بهنجار ارتعاش ۲۸۵
- ـ واپاشی ذره ناپایدار ۵۰۲
- جدول ـ ۵۰۲
- مدار نفوذی ۱۶۷
- مدل
- ـ الکترون آزاد ۳۲۵
- ـ پوسته‌ای ۴۰۱
- ـ ذره-مستقل ۴۰۶
- کیلوکالری برمول ۴۹۴
- گاز الکترونی ۶۷۶
- گاز ایده‌آل، توزیع انرژی ۵۸۳
- گاز فوتونی ۶۸۶
- گاز فوتونی ۶۹۴
- گاف انرژی، جدول ۳۴۳
- گذار
- احتمال ـ ۵۶، ۱۲۳
- ـ ارتعاشی-چرخشی ۲۸۴
- ـ الکترونی در مولکولها ۲۸۹
- ـ ایزومری ۴۱۵
- ـ تابشی القایی ۶۸۸
- ـ تابشی خودبهخود ۶۸۸
- ـ تابشی در جامدات ۳۵۴
- ـ چندقطبی ۴۱۴
- ـ دوقطبی ۱۲۳
- گذردهی الکتریکی ۳۶۲
- گرافیت ۳۰۸
- گراویتون ۴۹۵
- گرمایی (۶۰) ۶۰۲
- ـ بخار ۶۳۴
- ـ ذوب ۶۳۴
- ـ مولی تغییر فاز ۶۳۵
- گرم، لستر هالبرت ۴۶
- گسیل (۵) ۶۹۵
- ـ القایی (۱۲۴، ۶۰۱)
- ـ الکترونی توسط میدان ۱۱۱
- ـ توسط میدان ۱۱۱
- ـ خودبهخود ۱۲۴
- ـ طیف ـ ۳۰
- ـ گرمایونی ۶۸۱
- گسیلنندگی تابشی ۱۶
- گشتاور

- موذلی، هنری ۲۳۸
- موسباوئر، رودولف اودویگ ۵۸
- مول ۵۸۲
- مولکول ۲۴۲
- ~ آب ۲۶۶
- ترازهای ارتعاشی ~ ۲۸۷
- ~ آمونیاک ۲۶۷
- ~ اتان ۲۶۸
- ~ اتیلن ۲۷۰
- ~ استیلن ۲۷۰
- ~ اکسیژن ۲۵۹
- ~ بنزن ۳۶۱، ۲۷۶
- ~ بوتا دین ۲۷۲
- ~ چندگن هسته ۲۵۹
- ~ سدیوم کلرید ۲۵۹
- ~ کاروتون β ۲۹۶
- ~ کربن دیوکسید ۲۸۵
- ~ متان ۲۶۸
- ~ مزدوچ ۲۷۲
- ~ همگن هسته ۲۵۳
- ~ هیدروژن ۲۵۶
- ~ هیدروژن کلرید ۲۸۰
- میانگین طول عمر ۱۲۴
- میدان
- ~ الکترومغناطیسی ۸
- ~ ماده ۴۳
- ~ خود-سازگار ۵۶۱
- گسیل ~ ۱۱۱
- میزر ۶۹
- میونیوم ۵۲۹
- تابودی پروتون-پاد پروتون ۴۹۵
- تابودی زوج الکترون ۴۹۴
- تاپا یستگی پاریته ۵۲۸
- ~ ذره - مستقل ۱۲۵
- ~ کپهای ۳۵۸، ۶۶۷
- ~ تکدما ۶۳۱
- ~ یکی شده هسته ۴۰۷
- مراکز رنگی ۳۵۶
- مراکز F ۳۵۶
- مزدوچ بار ۵۲۹
- مزون ۴۹۲
- معادله
- ~ تابش پلانک ۶۸۸
- ~ حالت ۶۵۶
- ~ دیتریسی ۶۶۷
- ~ سیستم ۶۴۱
- ~ گاز ایده آل ۶۴۱
- ~ گاز حقیقی ۶۴۹، ۶۴۴
- ~ وان دروالس ۶۶۶
- ـ ریچاردسون-داشمن ۶۸۱
- ـ ساکور-ترود ۴۷۸
- ـ شرودینگر ۷۴
- ـ شعاعی شرودینگر ۱۷۱
- ـ کلابیرون ۶۳۵
- ـ کلین-گوردون ۱۹۶
- ـ مستقل از زمان شرودینگر ۱۱۷
- ـ نسبیتی شرودینگر ۱۹۶
- ~ ۷۱۸ Q
- مقاومت ویژه ۳۴۸
- ~ باقیمانده ۳۵۳
- مقدار انتظاری ۱۲۹
- مقدار Q برای گسیل ذرات هسته‌ای، جدول ۴۴۱
- مگنتون بور ۱۷۵
- مگنتون هسته‌ای ۳۷۳
- منطقه بریلوئن ۳۲۸
- موج جزئی ۳۹۳

- نیمرستانا (ی) ۳۳۸
 ~ نوع ۳۴۴ n
 ~ نوع p ۳۴۴
 نیمه عمر ۴۳۵
 نیمه فلز ۳۴۱
- واپاشی
 ~ آلفا ۴۲۱
 ~ بتا ۴۴۱
 ~ خود به خود ۵۰۱
- واکنش
 ~ بر هنر کردن ۴۵۳
 ~ زنجیره ای ۴۶۸
 ~ فوتو هسته ای ۴۵۴، ۴۳
 ~ هسته ای ۴۵۲، ۴۵۱
 ~ ۴۸۲، ۴۵۳ Q
 وامگناطش بی دررو ۶۲۸
- وو ۵۲۶
 ویژه تابع ۱۲۶
 ویژه مقدار ۱۲۶
 وین، ویلهلم ۱۵
 قانون جا به جایی ~ ۱۶
- هادرون ۵۱۹
 هامیلتونی ۱۲۶
 هایز نبر گث، ورنر ۵۱
 اصل عدم قطعیت ~ ۵۱
 هرتز، گوستاو ۳۶
 هرتز، هاینریش ۱۷
 هرمیتی ۱۲۶
 هسته
 ~ آینه ای ۳۸۴
 ~ دختر ۴۲۶
 ~ مرکب ۴۵۲
- نارسانا ۳۳۸
 ناکاملی ۳۵۱، ۳۱۵
 نسبت ۶۰۲
 سه ابساط ۱۷۸
 سه ڈیرو مغناطیسی ۳۷۳
 سه اسپینی ۳۷۴
 سه هسته ای ۶۵۴
 سه ظرفیتهای گرمایی ۶۶۶
 جدول ~ ۳۴۸
 نظریه درود-لورنس ۲۳۶
 نظریه کارنو ۶۲۳
 نفوذ در سد ۱۰۷
 نقشه ای دبی-شرر ۴۵
 نقشه ای لکه های لاوه ۴۵
 نقطه بر گشت کلاسیکی ۱۰۰
 نمایش حالتهای الکترونی، جدول ۱۸۲
 نمایش حالتهای تکانه زاویه ای، جدول ۱۵۶
- نمودار دالیتز ۷۲۲
 نمودار P-V ۶۰۹
 نوار انرژی ۳۱۸، ۳۱
 نوار رسانش ۳۱۹
 نوار ظرفیت ۳۱۹
 نوترون ۴۹۰
 ~ گرمایی ۴۸
 نوترینو، ۴۴۳
 نوسانگرهای هماهنگ کوانتو مکانیکی ۹۳
 نوفه ۶۹۳
 نوکلئون ۳۶۶
 ~ ایزوبار ۵۴۵
 نوکلید ۳۶۷
 جدول ~ با عمر خیلی طولانی ۴۰۶
 جدول ~ پایدار ۴۰۶
 نویمان ۵۴۴
 نیروی وان دروالس ۳۵۶

یانگ، چن نینگ	۵۲۶	هلیسیته	۴۹۴
یخ	۳۰۷	هليوم	۶۹۹
یکای جرم اتمی	۳۶۹	هماهنگهای کروی	۱۶۱
یوکاوا، هیداکی	۵۰۴، ۳۸۷	همپاری انرژی	۶۶۴
یون	۱۴۴	همجوشی	۴۶۹، ۳۸۱
س مولکول هیدروژن	۴۴۳	راکتور س	۴۷۵
یونکره	۴۱	هیبریدی شدن تابع موجها	۲۶۸