


بِسْمِ اللَّهِ الرَّحْمَنِ الرَّحِيمِ

محل  
ALIKTSORT





# فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی



تالیف و گراوری  
مهدی دانشیار - مینا شیری

۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی



۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

## فهرست مطالب

صفحه	عنوان
۱۱	مقدمه.....
	فصل اول
۱۳	۱- مروری بر سیر تحول فیزیک هسته ای .....
۱۳	۱-۱- کشف رادیواکتیو .....
۱۷	۲-۱- خانواده کوری به میدان می آیند .....
۲۱	۳-۱- شعه کشف شده توسط بکرل چیست؟ .....
۲۳	۴-۱- ذره $\alpha$ .....
	فصل دوم
۲۵	۲- تبدیل های رادیواکتیو .....
۲۶	۱-۲- قانون واپاشی رادیواکتیو .....
۲۸	۲-۲- نیمه عمر .....
۲۹	۳-۲- عمر متوسط .....
۳۱	۴-۲- سری های تباهی رادیواکتیو (زنجیره ی فروپاشی) .....
	فصل سوم
۳۵	۳- رادیو ایزوتوپ ها .....
۳۷	۱-۱-۳- شواهد مستقیم برای ایزوتوپ های سرب .....
۳۷	۲-۳- یونهای سبکتر بیشتر منحرف می شوند .....
۳۹	۳-۳- ذره $\alpha$ : .....



۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

۴۳	..... ۴-۳ اشعه $\beta$
۴۴	..... ۵-۳ فرضیه پروتون
۴۵	..... ۶-۳ کشف استحاله مصنوعی در هسته:
۴۷	..... ۷-۳ کشف نوترون:
۵۰	..... ۱-۷-۳ محاسبه جرم نوترون
۵۲	..... ۸-۳ تئوری پروتون-نوترونی ترکیب هسته های اتمی
۵۲	..... ۹-۳ تابش $\beta$ :
فصل چهارم	
۵۵	..... ۴ نیروی هسته ای ضعیف
۵۶	..... ۱-۴ نظریه فرمی در مورد واپاشی بتا
۵۶	..... ۲-۴ نقض پاریته
۵۹	..... ۱-۲-۴ چپ گرایی و راست گرایی مطلق:
فصل پنجم	
۶۱	..... ۵ شتاب دهنده های ذرات
۶۲	..... ۱-۵ شتاب دهنده الکترواستاتیک کوک کرافت-والتون
۶۳	..... ۲-۵ واندوگراف
۶۴	..... ۳-۵ سیکلوترون
۶۵	..... ۴-۵ سینکروترون
فصل ششم	
۶۷	..... ۶ نگرشی بر ذرات بنیادی
۶۷	..... ۱-۶ کشف نوترینوی موئون:
۶۹	..... ۲-۶ شاهکار موری گلمان

- ۳-۶ فرضیه کوآرک ..... ۷۰
- ۴-۶ کشف باررنگی ..... ۷۲
- ۵-۶ انقلاب نوامبر و رد پای فریبا: ..... ۷۳
- ۶-۶ گلوئونها و نیروی قوی: ..... ۷۴
- ۷-۶ کشف کوآرک: ..... ۷۶
- ۸-۶ مدل استاندارد: ..... ۷۷
- ۱-۸-۶ خانواده لیتون ها ..... ۷۸
- ۲-۸-۶ کوآرک ها ..... ۷۸
- ۳-۸-۶ گلوئون ها ..... ۷۹
- ۴-۸-۶ ذرات واسط ..... ۷۹
- ۵-۸-۶ بوزون هیگز ..... ۷۹
- ۹-۶ عملیات پروتون های شگفت انگیز: ..... ۸۰
- ۱۰-۶ نظریه ذرات بنیادی و کیهان شناسی ..... ۸۴

## فصل هفتم

- ۷ انرژی هسته ای ..... ۸۷
- ۱-۷ انرژی اتصال هسته ای ..... ۸۸
- ۲-۷ کشف شکاف هسته ای: ..... ۹۲
- ۳-۷ شکافت هسته ای و رآکتور هسته ای ..... ۹۴
- ۴-۷ بمب هسته ای: ..... ۹۶
- ۱-۴-۷ مزایای انرژی هسته ای ..... ۹۷
- ۲-۴-۷ مضرات تکنولوژی هسته ای ..... ۹۷

۱۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

۵-۷ همجوشی هسته ای ..... ۹۸

فصل هشتم

۸ تولید انرژی در ستارگان ..... ۱۰۱

۱-۸ خورشید چگونه می درخشد: ..... ۱۰۲

۲-۸ نمودار هرتسپرونگ-راسل ..... ۱۰۳

۳-۸ تحول ستاره ای ..... ۱۰۵

فصل نهم

۹ مروری بر فیزیک پرتوهای کیهانی ..... ۱۰۹

۱-۹ چشمه های پرتوهای کیهانی و پرتوگاما ..... ۱۱۳

فصل دهم

۱۰ پرتوهای کیهانی پر انرژی و پروژه های دانشگاه های ایران ..... ۱۱۵

۱-۱۰ پرتوهای کیهانی و روش های آشکارسازی آنها ..... ۱۱۷

۱-۱-۱۰ آرایه ای از آشکارسازهای ذرات ..... ۱۲۰

۲-۱-۱۰ تلسکوپ های چرنکف ..... ۱۲۰

۳-۱-۱۰ آشکارسازهای فلورسانس ..... ۱۲۱

۴-۱-۱۰ آشکارسازی امواج رادیویی (آرایه های رادیویی) ..... ۱۲۱

۲-۱۰ دستاوردهای گروه پرتوهای کیهانی ..... ۱۲۲

پیوست ..... ۱۲۵

منابع ..... ۱۲۹

## مقدمه

فیزیک هسته ای بخشی از علم فیزیک است که به مطالعه ویژگی های هسته و خواص آن می پردازد، در این نگرش ماده از اجزائی به نام اتم ساخته شده و حدودا تمامی جرم اتم در درون مرکزی با بار مثبت به نام هسته قرار دارد که قطری  $10^{-12}$  خیلی کوچکتر از قطر اتم را اشغال کرده است و الکترون ها نیز هسته اتم را احاطه کرده اند. این شاخه از علم پایه علمی همچون فیزیک ذرات بنیادی و مهندسی هسته ای می باشد.

از طرفی دیگر توسعه و ظهور علم فیزیک هسته ای شاخه ی جدیدی در دهه ۷۰ به نام اخترفیزیک ذره ای شکل گرفت که نمونه ای از آن را می توان به مطالعه پرتوهای کیهانی اشاره نمود.

در این کتاب برآنیم که با مقدمه ای از فیزیک هسته ای بحث را آغاز کنیم و سرانجام کاربرد این علم با ستاره شناسی را به طور مفصل شرح دهیم.

امروزه که استفاده و کنترل تکنولوژی هسته ای غالبا در صدر اخبار جای می گیرد به طوری که همه روزه رسانه ای نیست که درباره آن صحبت نشده باشد و اهمیت آن را ذکر نکرده باشد استفاده از انرژی هسته ای چون شمشیر دبله های شامل مصارف صلح آمیز و موارد تهدید کننده نسل بشریت است که جامعه جهانی را بر آن داشته غیر جانبدارانه مسئولیت گسترش مرگ آور آن را جلوگیری و خلع صلاح هسته ای را در زمره ملزومات خود قرار دهد هر چند که پیامد های یاسی و اغراض استکباری مساله غیر جانبدارانه را تحت شعاع قرار داده است به هر حال در جهان امروز که کشور عزیزمان که ایران با استعانت از خدای متعال و کوشش غیور مردان عرصه دانش موفق به مهار این انرژی خدادادی شده و علم و دانش استخراج آن را در جهت مصارف صلح آمیز بدست آورند تا بتوانند در تصمیم گیری های مربوط به زندگی و یا اجتماعی خود شرکت موثر داشته باشند. در همین جا این کتاب که بهانه

۱۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

ای است برای مرور فیزیک هسته ای ایران تقدیم می شود به دانشمندانی دلاور چون احمدی روشن، قشقائی، علی محمدی یزدانی، راهشان پر رهرو و روحشان شاد باد.

# فصل اول

## مروری بر سیر تحول فیزیک هسته ای

### مقدمه

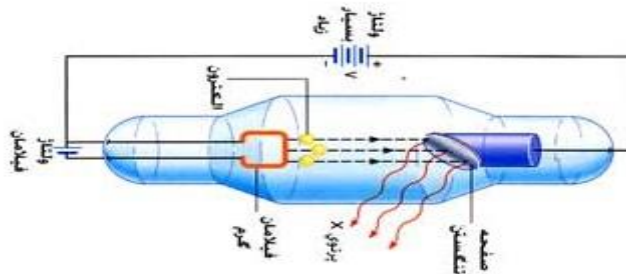
تاریخ آغاز فیزیک هسته ای را می توانیم از کشف رادیواکتیویته (پرتوزایی) از سوی بکرل در سال ۱۸۹۶، یا ظهور فرضیه رادرفورد مبنی بر وجود هسته در سال ۱۹۱۱ بدانیم. در هر حال، به روشنی معلوم است که مطالعات تجربی و نظری فیزیک هسته ای نقش برجسته ای در توسعه فیزیک قرن بیستم ایفا کرده است. بنابراین در این فصل برآنیم تاریخچه ای از سیر و تحول فیزیک هسته ای را مطالعه کنیم.

### ۱-۱ کشف رادیواکتیو

در سال ۱۸۹۶ میلادی (۱۲۷۵ هجری شمسی) کشفی تصادفی منجر به پیدا شدن دسته ای از مواد شد که به آن رادیواکتیو می گفتند. فیزیکدانی به نام رونتگن<sup>۱</sup> با برخورد دادن الکترونهای پر سرعت به لوله ای شیشه ای خاص، متوجه به وجود آمدن لکه ای روشن روی شیشه شد.

---

<sup>۱</sup> Wilhelm Conrad Röntgen



شکل ۱-۱: لامپ اشعه کاتدی

چون او می دانست اشعه ای که قبلا کشف شد (اشعه کاتدی) از شیشه عبور نمی کند تا چنین اثری داشته باشد. گمان برد باید نوع دیگری از اشعه وجود داشته باشد. چون این اشعه نامرئی، از نور و اشعه های دیگر بسیار متفاوت بود به دلیل ناشناخته بودن ماهیت آن، اشعه را X نامید، این اشعه با عبور از بعضی مواد و عدم عبور از مواد نقش مهمی را در پزشکی بازی می کند، رونتگن متوجه شد که با قطع اشعه کاتدی، لکه نورانی و اشعه X هم قطع می شود، نشر نور از لوله شیشه ای به هنگام برانگیختگی با پرتو کاتدی نمونه ای از پدیده ای بود که فلوئورسان نامیده می شد و پیش از کار رونتگن کاملا شناخته شده بود. کار به این صورت پیش رفت که مشاهدات رونتگن در مورد حصول پرتو ایکس از لکه های فلوئورسان این گمان را بوجود آورد که باید رابطه نزدیکی بین پرتو های ایکس و فلوئورسان وجود داشته باشد. در این زمان بخت با بکرل یار بود که مواد آزمایش این پدیده را در آزمایشگاه خود داشت.



شکل ۱-۲: تصویر اشعه X

دست همسر رونتگن

دو هفته بعد از کشف اشعه X رونتگن اولین عکس اشعه X را از دست همسرش گرفت، در عکس گرفته شده، انگشتر همسر رونتگن به وضوح در تصویر نمایان است (شکل ۱-۲).

در اواخر قرن ۱۹، "هانری بکرل"<sup>۲</sup> فیزیکدان فرانسوی، مشاهده کرد که ترکیبات اورانیوم از خود اشعه ای صادر می کنند که قادر است مانند اشعه خورشید، صفحات عکاسی را متاثر سازند و رد پای خود را بر روی فیلم عکاسی بگذارند، اما بر خلاف نور خورشید این اشعه حتی از کاغذ سیاه عبور کرده و بر صفحه اثر می گذارد. پس بر آن شد که این آزمایش را انجام دهد یک فیلم عکاسی حساس را در پوششی از کاغذ لفاف کرد به طوری که اگر

در طول روز در معرض نور آفتاب قرار گیرد هیچ فوتونی به آن تاثیر نگذارد، پس یک بلور نمک اورانیوم تهیه کرد شرح آن را از قول بکرل بیان می کنیم:



شکل ۱-۳:

«من یک صفحه عکاسی... را با دو ورقه کاغذ سیاه ضخیم لفاف کردم سپس قطعه ای از ماده فسفرسان را روی کاغذ گذاشتم و همه آنها را به مدت چند ساعت در معرض نور آفتاب قرار دادم پس از ظهور فیلم عکاسی اثری از ماده فسفرسان روی صفحه عکاسی ظاهر شد پس معلوم شد که بله در اینجا با پرتویی سروکار داریم.

که لفاف تیره ای برای او شفاف است. با قرار دادن موانعی چون سکه یا صفحات فلزی تصاویر آنها هم روی صفحه نمایان می شد همین آزمایش را با گذاشتن یک ورقه شیشه ای نازک بین ماده فسفریک و کاغذ نیز می توان انجام داد. تا مطمئن شد که این پدیده در اثر، اثرات گرمایی

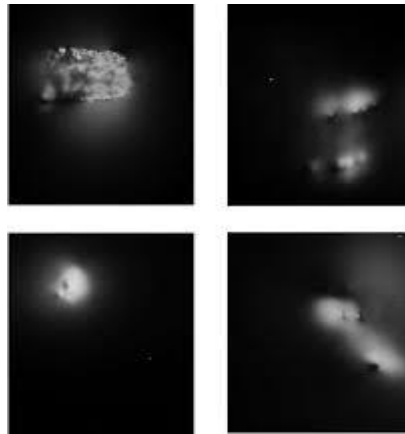
<sup>2</sup> Henri Becquerel



## ۱۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

و شیمیائی روی صفحه بوجود نیامده است. نتیجه این بود که ماده فسفریک مورد نظر تابش گسیل می کند و این تابش از کاغذی که در مقابل نور کدر است نفوذ می کند.»  
خوب در رساله ای که بکرل منتشر کرد این نتیجه مطرح شد که ماده فسفریک تحت تاثیر نور خورشید از خود اشعه ای گسیل می کند که قابل نفوذ است.  
اما اشاره نکرد که این اشعه چیست؟  
اصل ماجرا در جای دیگری نهفته است که بار آن را هم از قول خود بکرل بنویسیم  
بهتر است:

«...در میان آزمایش های پیشین بعضی از آنها برای روز چهارشنبه ۲۶ و پنج شنبه ۲۷ فوریه آماده شده بودند و چون در آن روزها خورشید گاه و بی گاه خود را نشان می داد من تمام مقدمات کار را آماده نگاه داشتم و محفظه آنها را در تاریکی در کشوی قفسه ای که در آنجا چند تکه نمک اورانیوم بود گذاشتم. چون چند روزی خورشید بیرون نیامد، صفحه عکاسی را در اول مارس ظاهر کردم. انتظار داشتم که تصاویر بسیار ضعیفی بینم، اما بر عکس



شکل ۴-۱: تصویر فیلم عکاسی بکرل که توسط پرتودهی به اشعه ی یک نمک اورانیوم، ظاهر شده‌اند

طرح هایی با شدت بسیار ظاهر شده بود. ناگهان این فکر به خاطر رسید که این اثر باید در تاریکی ادامه داشته باشد...»

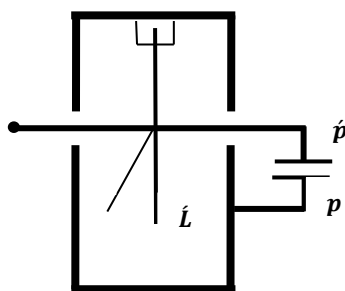
نکته در همین جاست این نمک اورانیوم فلئورسان حتی اگر در معرض پرتو خورشید هم قرار نگیرد از خود اشعه ساطع می کند و شاید اصلاً پرتوزایی آن ربطی به خورشید هم نداشته باشد بکرل با ادامه آزمایش خود متوجه که عنصر اورانیوم اگر هم فلئورسان نباشد باز همان خود اشعه گسیل می دارد. و این گسیل پرتو ربطی به دمای محیط و ترکیبات شیمیایی آن ندارد بکرل همچنین نشان داد که تا تابش های اورانیوم هوای اطراف خود را یونیزه می کند، این تابش ها جسمی همچون ورقه یک الکتروسکوپ را که بار منفی یا مثبت گرفته باشد تخلیه می کند پس پرتو های اورانیوم از دو جهت به اشعه ایکس شبیه اند یکی آنکه قدرت نفوذ بالایی دارند و هوا را یونیزه می کنند و دوم اینکه نامرئی هستند ولی تفاوت اساسی با اشعه ایکس هم دارند و آن این است که اشعه ایکس احتیاج به تفنگ الکترونی و اشعه کاتدی برای تحریک شیشه دارد در صورتی که نمک اورانیوم بدون احتیاج به محرکی اشعه گسیل می کند در این باره دو پرسش به میان آمد نخست آنکه چه منبعی از انرژی پرتوهای اورانیوم رابه وجود می آورد و موجب می شود که این پرتو ها در اجسام کدر نفوذ کنند؟ و دوم اینکه آیا عناصر دیگری هم در جدول مندلیف چنین خاصیتی را دارند؟

### ۲-۱ خانواده کوری به میدان می آیند

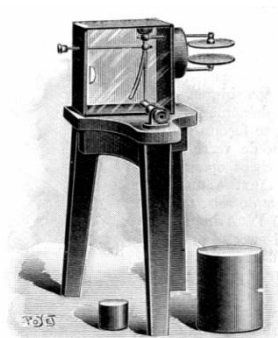
بکرل دوست صمیمی به نام پیر کوری<sup>۳</sup> داشت که به تازگی با دختر جوانی به نام ماریا اسکلودوسکا کوری<sup>۴</sup> ازدواج کرده بود این زوج جوان پس از کشف بکرل برآن شدند که تحقیق کنند آیا در جدول مندلیف عنصر دیگری مانند اورانیوم وجود دارد یا خیر؟ برای این کار پیر دستگاهی به صورت الکتروسکوپ ساخته بود که ماری با آن آزمایش می کرد مطابق شکل ۱-۵

<sup>۳</sup>Pierre Curie

<sup>۴</sup>Marie Skłodowska-Curie



شکل ۵-۱



شکل ۶-۱: الکتروسکوپ

ماده فعال بریک صفحه که بالای صفحه ثابت مدور  $P$  است و با جعبه دستگاه و زمین ارتباط دارد گذاشته می شود. صفحه عایق بالایی  $\bar{p}$  به سیم ورقه طلا  $LL$  متصل است  $S$  یک حایل عایق و  $L$  ورقه طلاست (شکل ۵-۱). در ابتدا کار دستگاه به وسیله میله  $C$  تا یک پتانسیل مناسب برآورد می شود و آهنگ حرکت ورقه طلا به وسیله میکروسکوپ مشاهده می شود پرتوها موجب یونیده شدن مولکول های هوا می شوند. یون هایی که بار الکتریکی آنها مخالف با ورقه های الکتروسکوپ است به طرف ورقه ها کشیده می شوند و بار آنها را خنثی می کنند. مدت زمانی که طول می کشد تا ورقه ها ساقط

شوند میزانی از سرعت یونش گاز است و بنابراین سرعت فعالیت عنصر را نشان می دهد.

مادام کوری با این دستگاه تابشی را از عنصر توریم «TH» مشاهده کرد و دید که فاز توریم هم مانند اورانیوم پرتو گسیل می کند این کشف انحصار پرتوزایی را از اورانیوم سلب کرد و انگیزه ای مضاعف برای کاوش های بیشتر شد.



شکل ۷-۱: مادام کوری

پیر کوری هم بعد از کشف همسرش متوجه

اهمیت این موضوع شد و در کارهای بعدی به مدد ماری آمد در بررسی های آنها مشخص شد که اولاً میزان تابش اورانیوم و توریوم رابطه مستقیم با وزن نمونه دارد علاوه براین، عناصر دیگری در ترکیبات آنها در واکنش نقشی ندارند و یا عامل جذب تشعشعات می شوند از جمله عنصری که در این مورد کاوش قرار گرفت عنصری به نام پیچ بلند<sup>۵</sup> بود که با مساله ای جالب خود را نشان می داد تابش این عنصر از تابش های اورانیوم که قبلاً پژوهش شده بود بیشتر بود ( $U_3O_8$ ) و وجود ترکیباتی چون بیسموت هم، که پرتوزا نبودند. پس آنها به این نتیجه رسیدند که در این ترکیبات عنصری کشف نشده وجود دارد که گسیلش پرتو آنها از اورانیوم بیشتر است، سر انجام پس از خالص سازی این عنصر فعال، گزارشی با این مضمون را منتشر کردند:

«... ما معتقدیم ماده ای را که پیچ بلند جدا کرده ایم محتوی فلزی است که تاکنون شناخته نشده است. خواص شیمیایی آن شبیه بیسموت است اگر وجود این عنصر جدید تایید شد ما پیشنهاد می کنیم به نام موطن یکی از ما پولونیم نامیده شود.»

شش ماه پس از کشف پولونیوم باز هم خانواده کوری در بررسی پیچ بلند متوجه امری خاص شدند در ترکیبات پیچ بلند عنصر دیگری که به مراتب پر قدرت تر از پولونیوم بود یعنی حدوداً ۹۰۰ برابر بیشتر از اورانیوم پرتو گسیل می کرد، را کشف کردند که به رادیوم معروف شد البته این تحقیقات می بایست با بیان عدد جرمی و خالص سازی به اثبات می رسید.

از آنجا که خانواده کوری موفق به تامین هزینه آزمایشی برای خالص سازی این عناصر را نشدند خود دست به اقدام زدند و با بقیه ۱۰۰ کیلوگرم از پیچ بلند اقدام به خالص سازی بدون وسایل وامکانات شدند که اکثر بار آن به دوش مادام کوری بود مادام در یادداشت های خود می نویسد «انباری سطل های بزرگ مملو از رسوب و مایع و حمل ظرفها، خالی کردن مایعات و بی وقفه چهار ساعت هم زدن مواد در حال جوش در لگن تصفیه کاری واقعاً کشنده بود» به هر حال چهار سال کار هر روز مادام بود. بانویی که می توانست با آن درجه علمی و اکتشافات در مرفه ترین حالت ممکن زندگی کند و بر دیگران فخر فروشی کند در آزمایشگاهی متروک و تنها در پی جستجوی حقیقت روزگار می گذراند و بار بزرگی از

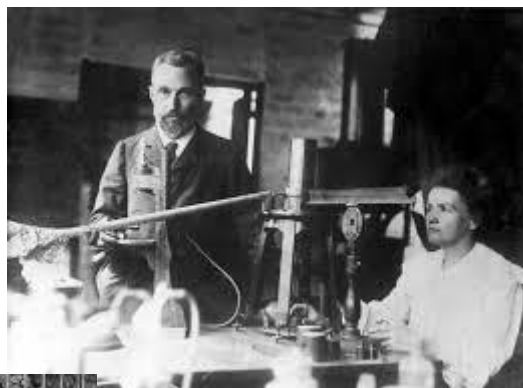
---

<sup>۵</sup>pechblende

## ۲۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

مسئولیت را بردوش احساس می کرد و سرانجام ماری توانست در سال ۱۹۰۲ میلادی  $0.1 \text{ g}$  رادیوم کلرید را جدا کند.

طبق گزارش اولین نمونه رادیوم کلرید به قدری خالص بود که آزمایش طیف نمایی هیچ اثری از عناصر همگون همانند باریوم را نشان نمی داد. او جرم رادیوم را ۲۲۵ حساب کرده بود فعالیت رادیوم بیش از یک میلیون برابر فعالیت همان جرم اورانیوم است.



شکل ۸-۱: ماری کوری و پیر کوری



شکل ۹-۱: از چپ به راست شکل ۹-۱: **Charles-Edouard Guillaume-Dr Tripier- Maurice Guillaume- Mme Guillaume- Dr Curie-Mlle Hélène Dubois-Pierre Curie- Marie Curie**

### ۳-۱ اشعه کشف شده توسط بکرل چیست؟

بعد از کشف عناصر رادیواکتیو توسط خانواده کوری مردم چشم شان به این حوزه دوخته شد و پژوهش هایی را در پی بردن به این راز سر به مهر شروع کردند از جمله افراد رادرفورد بود که تئوری خاصی هم درباره سیستم اتمی داشت رادرفورد دریافت که یک نمونه از اورانیوم دست کم دو نوع پر توزایی دارد یکی از پرتو ها به آسانی جذب می شود  $\alpha$  نامید و دیگری که قدرت نفوذ بیشتری دارد که  $\beta$  نامیده می شود. دانشمند دیگری به نام ویلارد هم پی به وجود اشعه ای نافذتر برد که آن را  $\gamma$  نامید پس جدولی را با همکاری رادرفورد به گونه ای زیر تنظیم کردند (جدول ۱-۱)

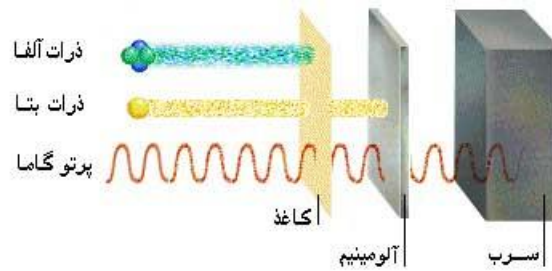
جدول ۱-۱:

نوع تابش	ضخامت
$\alpha$	۰/۰۰۰۵cm
$\beta$	۰/۵cm
$\gamma$	۸cm

با ارائه این جدول مشخص بود که اشعه هایی چون  $\alpha$  بایک پوسته نازکی جذب می شود و برای جذب  $\beta$  بیشتری لازم است و برای اشعه  $\gamma$  شاید از سرب چند متری استفاده شود نیز کافی نباشد (شکل ۱-۱۰)

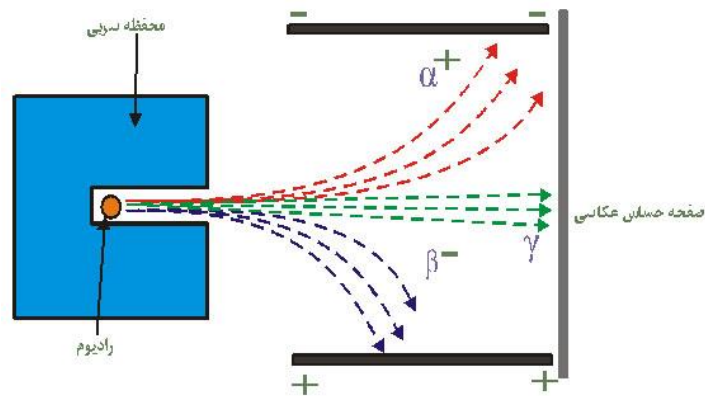
در طی تحقیقات مشخص کردند که اشعه آلفا خاصیت یونیزاسیون بالایی دارد و اشعه بتا از آن کمتر و اشعه گاما خاصیت یونیزاسیون ندارد به همین خاطر اشعه آلفا اکثر انرژی خود را صرف یونیزاسیون کرده و کمتر نفوذ می کند، و اشعه بتا به مراتب کمتر از آلفا یونیزاسیون بوجود می آورد.

۲۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی



شکل ۱۰-۱: میزان نفوذ پذیری پرتوها

در طی پژوهش ها در شناسایی پرتوها، بکرل علاوه بر تشخیص و تمایز اشعه های مختلف و قدرت نفوذ آنها، روی بار آنها هم با تاثیر میدان الکتریکی و مغناطیسی و ردیابی میزان انحراف آنها آزمایش هایی انجام داد. در این آزمایش با قرار دادن چشمه های رادیواکتیو در کاواکی سربی و تحت تاثیر قرار دادن آن در میدان مغناطیسی توانستند این اشعه و بار آنها را ردیابی کنند این کار توسط کوری ها صورت پذیرفت.



شکل ۱۱-۱: تعیین بار پرتوها

در این روش با گسیل پرتوی بکرل و تاثیر قرار دادن آنها تحت میدان الکترومغناطیسی به این نتیجه دست یافتند: که اولاً ذره  $\alpha$  دارای بار + و ذره  $\beta$  دارای بار - است و اشعه  $\gamma$

بدون بار است و ثانیاً هر قدر میدان مغناطیسی قوی تر باشد میزان انحرافات بیشتر است (شکل ۱-۱۱).

### سوالی که مطرح می شود جنس این ذرات چیست؟

انحراف یک ذره باردار از میدان الکتریکی و مغناطیسی هم به بار ذره و هم به جرم ذره بستگی دارد بنابراین نسبت بار به جرم ذرات  $\beta$  را می توان از روی اندازه گیری انحراف آنها در میدانی که شدت معلومی دارد اندازه گیری کرد. بکرل در سال ۱۹۰۰ برای بررسی اشعه  $\beta$  همان روشی را که برای اشعه کاتدی استفاده کرد، به جریان انداخت و جالب آنکه همان نتایج را به دست آورد پس نتیجه گرفت  $\beta$  احتمالاً همان الکترون است.

اما اشعه  $\alpha$ ، اشعه  $\alpha$  در بدست آوردن مقدار  $\frac{q}{m}$   $4000$  مرتبه کوچکتر از  $\beta$  بود، در آزمایش بار  $\alpha$ ، با بار  $\beta$  فرقی نداشت پس حتما جرم آن بسیار زیاد است.

مقدار  $\frac{q}{m}$  برای ذره  $\alpha$  درست نصف  $\frac{q}{m}$  برای یون هیدروژن است بنابراین اگر ذره  $\alpha$  چیزی شبیه به یک مولکول هیدروژن منهای یک الکترون  $H_2^+$  یا اگر شبیه یک اتم هلیوم بدون دو الکترون بود، مقدار بدست آمده به طریقی قابل توجه بود. البته امکان دیگری هم وجود داشت مثلاً هسته خالص کربن، نیتروژن یا اکسیژن هم همان نسبت  $\frac{q}{m}$  را دارند.

### ۴-۱ ذره $\alpha$

از مدتی قبل معلوم شده بود که در کانی های رادیواکتیو همواره مقداری گاز هلیوم محبوس است و دانشمندانی چون سدی<sup>۷</sup> و رامسی<sup>۸</sup> مشخص کرده بودند که از یک ماده مرکب رادیواکتیو از جمله رادیوم برومید هلیوم به دست می آید، و باعث شد این فکر به ذهن رادرفورد خطور کند به احتمال زیاد اشعه  $\alpha$  همان هسته هلیوم است. برای پی بردن به این موضوع عنصر رادیوم را انتخاب کرد، رادیوم گازی به نام رادن که به شدت اشعه  $\alpha$  از خود متصاعد می کند، سپس آن گاز را در محفظه ای قرار داد که تنها ذرات  $\alpha$  قادر به عبور بودند. این سیستم را دو روز در آزمایشگاه قرار داد وی متوجه شد در محفظه ای که فقط ذرات  $\alpha$

<sup>۷</sup>Frederick Soddy

<sup>۸</sup>William Ramsey



## ۲۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

قادر به حرکت در آن هستند مقداری گاز جمع شده است، با فشرده کردن گاز بوسیله جیوه و تحت تاثیر قرار دادن قوس الکتریکی، طیف هلیوم از آن حاصل شد پس متوجه شد جنس ذرات آلفا چیزی جز هسته هلیوم نیست.

## فصل دوم

### تبدیل های رادیواکتیوی

با پیشرفت های چشمگیری که در آن دوران در حوزه علم شیمی، تعیین، خالص سازی عناصر و لزوم پایداری آنها پیش آمده بود این فکر به وجود می آورد که گسیل اشعه  $\alpha$  و  $\beta$  از عناصر این از چه قسمتی از اتم ساطع می شوند.

آیا در اثر گسیل این اشعه ها که برابر هسته یک هلیوم است تغییری در ماهیت شیمیایی ذرات حاصل نمی شود اگر می شود چگونه؟ تا اینکه این مساله با پیشنهاد خاص سدی و رادرفورد مواجه شد این دو پژوهشگر ادعا کردند که در اثر گسیل اشعه  $\beta$  چه عناصری به عناصر دیگر استحاله می شوند و همین طور استحاله مواد ادامه دارد تا به عنصر پایداری که معمولاً از سرب است تبدیل شود. پس عناصر، در جریان فرآیند رادیواکتیو از یک عنصر مادر به یک عنصر پایدار استحاله می شوند. به طور مثال تبدیل اتم های رادیوم به رادن به صورت زیر نمایش داده می شود.



در این زنجیره های واپاشی، هسته اصلی یا همان هسته مادر به هسته های بعدی یا هسته های دختر تبدیل می شود.

## ۲۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

قابل ذکر است که احتمال واپاشی اولاً مستقل از عوامل خارجی بوده و ثانیاً به صورت آماری و سیستمی بررسی می شود. لازم به ذکر است که نمی توان به طور قطع احتمال واپاشی مثلاً یک هسته رادیوم را تخمین زد بلکه می توان در مجموع کل هسته ها این کار را انجام داد. اگر کل عنصر رادیواکتیو را  $N$  در نظر بگیریم رابطه ۱-۲ برقرار است.

$$N \propto \frac{dN}{dt} \quad 1-2$$

رابطه ۱-۲ بیان می کند که میزان فعالیت یک عنصر، بستگی به تعداد عنصر رادیواکتیو دارد.

### ۱-۲ قانون واپاشی رادیواکتیو

هسته های رادیواکتیو وا می پاشند و به هسته ی دیگری تبدیل می شوند بنابراین در یک نمونه از ماده رادیواکتیو، تعداد هسته های عنصر اولیه (مادر هسته) با گذشت زمان کاهش می یابد و تعداد هسته های عنصر ثانویه (دختر هسته) با زمان افزایش می یابد و آهنگ واپاشی که آن را  $\left| \frac{dN}{dt} \right|$  نمایش می دهیم متناسب است با تعداد هسته های موجود در نمونه در لحظه ی  $t$ .

$$\frac{dN}{dt} = -\lambda N \quad 2-2$$

علامت (-) نشان دهنده ی آنست که  $\frac{dN}{dt} < 0$  یعنی با گذشت زمان تعداد هسته های نمونه، کاهش می یابند. در این رابطه  $\lambda$  ضریب تناسبی است که ثابت واپاشی نامیده می شود. برای هر رادیوایزوتوپی مقداری ثابت و معین. با تغییر شرایط فیزیکی یا شیمیایی نمونه، مقدار  $\lambda$  تغییری نمی کند.  $\lambda$  بعد زمان دارد واحد آن  $\frac{1}{s}$  است که می تواند  $\frac{1}{h}$  یا  $\frac{1}{y}$  یعنی بر حسب ساعت یا سال نیز بیان می شود.

$\lambda$  در واقع احتمال واپاشی یک هسته معین در واحد زمان است. اگر از طرفین رابطه ی بالا انتگرال بگیریم و فرض کنیم که تعداد هسته های نمونه در لحظه ی  $t=0$  برابر  $N_0$  بوده خواهیم داشت

$$\int_{N_0}^N \frac{dN}{N} = -\lambda \int_{t=0}^t dt \rightarrow \ln N \Big|_{N_0} = -\lambda dt \quad \ln \frac{N}{N_0} = -\lambda t$$

$$\frac{dN}{N} = -\lambda dt \rightarrow \ln N = -\lambda dt$$

$$\frac{N}{N_0} = e^{-\lambda dt} \rightarrow N = N_0 e^{-\lambda dt}$$

$$N = N_0 e^{-\lambda t} \quad ۳-۲$$

رابطه ۳-۲ را قانون واپاشی رادیواکتیو می گویند

توجه کنید که  $N$  عبارتست از تعداد هسته های رادیواکتیو نمونه که در لحظه ی  $t$  هنوز واپاشیده نشده اند. بدیهی است که اگر بخواهیم تعداد هسته های واپاشیده شده در لحظه ی  $t$  را پیدا کنیم می نویسیم:

$$N_0 - N = N_0 - N_0 e^{-\lambda t} = N_0(1 - e^{-\lambda t})$$

در فرمول ۳-۲ همان طور که مشاهده می شود در لحظه زمانی  $N = N_0, t = 0$  می باشد و در لحظه  $N = 0, t = \infty$  است این بدان معنی است که زمان برای رسیدن به حالت تعادل در ماده رادیواکتیو معنا ندارد به طور کلی در هر سیستم اغتشاشی، رسیدن به حالت زمان وجود ندارد برای پی بردن فهم این موضوع به مثال زیر دقت کنید:

مثال ۱-۲

قایقی بر روی یک سطح آب قرار دارد، قایق را روشن می کنیم قایق با سرعت ثابت  $50 \text{ m/s}$  به حرکت در می آید، اگر  $100 \text{ s}$  بعد قایق را خاموش کنیم و قایق شتاب کند شونده

$$a = -kv \text{ پیدا کند مطلوب است}$$

الف) سرعت این قایق در زمان خاموش شده؟

ب) مسافتی را که بعد از خاموش شدن طی می کند؟

ج) زمان رسیدن به حالت سکون چقدر است؟

$$a = -kv \rightarrow \int_0^v \frac{dv}{v} = -k \int_0^t dt \rightarrow v = v_0 e^{-kt}$$

بدر نظر گرفتن رابطه فوق وقتی  $t = \infty$  می شود  $v$  به سوی صفر گرایش پیدا می

کند

$$\frac{dx}{dt} = v_0 e^{-kt} \rightarrow x = \frac{V_0}{k} (1 - e^{-kt})$$

در زمان  $t = \infty$ ،  $v$  صفر می شود یعنی قایق به جایی می رسد که ما نمی دانیم چقدر حرکت کرده از نظر مسافت می توانیم بگوییم وجود دارد (به عبارت دیگر، مطابق اصل عدم قطعیت هایزنبرگ، عدم قطعیت زمانی از بین می رود که  $X$  تعیین می شود).

پس طبق موارد فوق سیستم اغتشاشی هیچگاه به زمان نمی رسد و هیچ عنصر رادیواکتیوی به حالت پایه صددرد نمی رسد و همواره تشعشع ها وجود دارد و همین تشعشع های موجود در طبیعت موجب می شود که از تکثیر بیشتر از اندازه باکتریها و میکروبیها جلوگیری می شود و شرایط برای حیات فراهم گردد.

پس در مجموع اغتشاشی هست که نمی دانیم چه زمانی تمام می شود.

## ۲-۲ نیمه عمر

نیمه عمر ( $t_{1/2}$ ) مدت زمانی است که طول می کشد تا نیمی از هسته های یک نمونه فرو بپاشند به عبارت دیگر زمانی که فعالیت های یک عنصر رادیواکتیو به نصف کاهش پیدا کند. نیمه عمر با  $\lambda$  رابطه دارد و مانند آن برای یک رادیوایزوتوپ کمیته است ثابت و معین. واحد  $t_{1/2}$  ثانیه است و ممکن است بر حسب ساعت یا روز و یا سال هم بیان شود. برخی از هسته ها نیمه عمری بسیار طولانی دارند مثلاً  $^{232}\text{Th}$  نیمه عمری برابر با  $1.41 \times 10^{10}$  سال دارد یا  $^{235}\text{U}$  نیمه عمری برابر با  $7.0 \times 10^8$  سال دارد. و برخی از رادیوایزوتوپ ها نیمه عمری بسیار کوتاه و در حد میکروثانیه ( $\mu\text{s}$ ) یا نانو ثانیه ( $\text{ns}$ ) دارند.

برای تعیین رابطه ی  $t_{1/2}$  و  $\lambda$  از تعریف نیمه عمر استفاده می کنیم:

$$\begin{cases} t = t_{1/2} \\ N = \frac{1}{2} N_0 \end{cases}$$

$$N = N_0 e^{-\lambda t} \rightarrow \frac{1}{2} N_0 = N_0 e^{-\lambda t_{1/2}} \rightarrow -\ln 2 = -\lambda t_{1/2} \rightarrow t_{1/2} = \frac{\ln 2}{\lambda} = \frac{0.693}{\lambda}$$

$$\Rightarrow t_{1/2} = \frac{0.693}{\lambda}$$

$$t_{\frac{1}{2}} = \frac{\ln 2}{\lambda} \quad ۴-۲$$

### ۳-۲ عمر متوسط

عمر متوسط ( $\tau$ ) یک رادیوایزوتوپ مدت زمانی است که بطور میانگین یک هسته قبل از واپاشی باقی می ماند، عمر می کند. گفتیم که در یک نمونه،  $N(t)$  تعداد هسته هائی که در لحظه ی  $t$  باقی مانده اند (فرو نپاشیده اند).

در فاصله ی زمانی  $t$  و  $(t+dt)$  تعداد هسته هائی که فرو می پاشند برابر است با  $|dN|$ . بنابراین تعداد هسته هائی که به اندازه ی  $t$  عمر می کنند برابر  $|dN|$  است پس عمر متوسط به صورت زیر تعریف می شود:

$$\tau = \frac{\int t dN}{N_0} \quad ۵-۲$$

$\tau$  مدت زمانی است هر ذره در حالت تحرکی قرار داشته است

$$\tau = \frac{\int t \lambda N_0 e^{-\lambda t}}{N_0} dt \rightarrow \lambda \int t e^{-\lambda t} dt = \frac{1}{\lambda} \quad ۶-۲$$

$$\tau = \frac{1}{\lambda}$$

پس عمر متوسط برابر است با عکس ثابت فروپاشی و بین عمر متوسط و نیمه عمر رابطه ی زیر برقرار است:

$$t_{\frac{1}{2}} = 0.693\tau \Rightarrow \tau = 1.44t_{\frac{1}{2}}$$

عمر متوسط بستگی به عملی دارد که در سیستم در حال رویداد است پس می توان

نوشت:

$$N = N_0 e^{-\lambda t} \rightarrow \frac{N\lambda}{N_0\lambda} = e^{-\lambda t}$$

در تعاریف خود کمیتی را به نام فعالیت معرفی می کنیم که با ضریب  $\lambda$  در مقدار ماده

تحرک بدست می آید.

$$\lambda N = \lambda N_0 e^{-\lambda t}$$

و آن را یا  $A_0$  نشان می دهیم

۳۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

$$A = A_0 e^{-\lambda t} \quad ۷-۲$$

در فعالیت علامت منفی معنا ندارد.

$$A = A_0 e^{-\lambda t} \rightarrow \frac{A_0}{2} = A_0 e^{-\lambda t_{1/2}} \rightarrow$$

حالا به جای  $t$  عمر متوسط را قرار می دهیم پس  $A = A_0 e^{-1}$  که بدست می آید:

$$A_0 = 0/386 A_0 \quad ۸-۲$$

از نظر فرم فعالیت یک رادیواکتیو زمانی که فعالیت یک ماده به اندازه  $0/386 A_0$  برسد عمر متوسط آن است.

عمر متوسط بدان معنا نیست که چه زمانی ماده از بین رفته، بلکه یک نگرش کلی به فعالیت آن ماده دارد. در چنین زمانی مقدار فعالیت ماده  $0/386 A_0$  رسیده است. پس معنای عمر متوسط با آنچه که در اجتماع رایج است متفاوت است و همچنین با نیمه عمر فرق می کند.

واحد بین المللی فعالیت رادیواکتیو بکرل (Bq) نام دارد و آن فعالیت نمونه ای است که در هر ثانیه یک فروپاشی در آن انجام می گیرد

$$1 \text{ Bq} = 1 \frac{\text{فروپاشی}}{\text{ثانیه}} = 1 \text{ dps} \quad (\text{dps} = \text{disintegration per second})$$

بکرل واحد کوچکی است. واحد رایج فعالیت کوری (Ci) نام دارد. یک کوری فعالیت نمونه ای است که در هر ثانیه  $3.7 \times 10^{10}$  فروپاشی در ثانیه انجام می گیرد.

$$1 \text{ Ci} = 3.7 \times 10^{10} \text{ dps} = 3.7 \times 10^{10} \text{ Bq}$$

کوری واحد بزرگی است نمونه های آزمایشگاهی معمولاً فعالیت شان در حد میکرو کوری و میلی کوری می باشند.

یک کوری در واقع فعالیت یک گرم از ماده رادیوم - 226 می باشد. نام گذاری کوری بخاطر و به احترام خانواده ماری کوری و دخترش ایرن کوری انجام گرفته است

مثال ۳-۲: نیمه عمر رادیوم - 226 (Ra) برابر 1620 سال است. در یک نمونه یک گرمی از رادیوم - 226، در هر ثانیه چند واپاشی رادیواکتیو انجام می گیرد؟ فعالیت این نمونه را بر حسب کوری بیان کنید.

$$226 \text{ g/mol} \approx 226.026084 \text{ u} = 226 \text{ گرم اتمی رادیوم}$$

حل: چون یک گرم  ${}^{226}_{88}\text{Ra}$  برابر  $\frac{1}{226}$  مول است و هر مول هر ماده ای، از  $N_A = 6.02 \times 10^{23}$  اتم تشکیل یافته بنابراین یک گرم رادیوم - 226 دارای  $N = \frac{1}{226} N_A$  اتم یا هسته می باشد.

$$N = \frac{1}{226} \times 6.02 \times 10^{23} = 2.66 \times 10^{21} \text{ هسته}$$

$$1 \text{ y} = 365 \text{ d} = 365 \times 86400 \text{ s} = 3.16 \times 10^7 \text{ s}$$

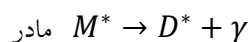
d=day=روز

$$\lambda = \frac{0.693}{t_{1/2}} = \frac{0.693}{1620 \times 3.16 \times 10^7} = 1.35 \times 10^{-11} \text{ s}^{-1}$$

$$A = \lambda N = 1.35 \times 10^{-11} \times 2.66 \times 10^{21} \approx 3.6 \times 10^{10} \text{ dps} \approx 1 \text{ Ci}$$

#### ۴-۲ سری های تباهی رادیواکتیوی (زنجیره ی فروپاشی)

تباهی رادیوم و نوزادان آن سرانجام به محصولی پایدار می انجامد از رفتار شیمیایی آن معلوم شد سرب است. این سلسله که با رادیوم آغاز میشود ۱۰ عضو دارد که بعضی از آنها ذرات  $\alpha$  و بعضی دیگر ذرات  $\beta$  گسیل می دارند. در جریان این سری از تبدیلات گاهی پرتو گاما گسیل می شود. لیکن پرتو های  $\gamma$  به تنهایی ظاهر نمی شود آنها فقط همراه با یک ذره  $\alpha$  یا یک ذره  $\beta$  گسیل می شود. از آنجا که رادیوم همواره در کانی های اورانیوم یافت می شود رادرفورد و سدی این نقل را اظهار داشتند که ممکن است خود رادیوم عضو یک سری رادیواکتیو باشد که با اورانیوم آغاز می شود. هسته اولیه M، را مادر و تباهی مادر به فرزند را دختر می گوئیم





۳۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

$$D^* = d^* + \gamma \quad \text{دختر}$$

چون طبیعت متقارن است، مکانیزم یکسان می باشد اگر چه فرم فرق می کند. فعالیت یک ماده رادیواکتیو منجر به تولید ماده رادیواکتیو دیگری می شود که به قیمت فعالیت خود مادر یا از بین رفتن یکی از فعالیت های مادر، و باعث به وجود آمدن دختر می شود.

در حال حاضر می خواهیم یکی از این دخترها را بررسی کنیم چه کنیم؟

هسته ی مادر، با آهنگ  $\lambda_1 N_1$  فرو می پاشند

$$\frac{dN_1}{dt} = -\lambda_1 N_1$$

هسته ی دختر، با آهنگ  $\lambda_1 N_1$  تولید و

$$\frac{dN_2}{dt} = \lambda_1 N_1 - \lambda_2 N_2$$

و هسته دختر بعدی، با آهنگ  $\lambda_2 N_2$  افزایش می یابند و با آهنگ  $\lambda_3 N_3$  کاهش می

یابند

$$\frac{dN_3}{dt} = \lambda_2 N_2 - \lambda_3 N_3$$

⋮

$$\frac{dN_2}{dt} + \lambda_2 N_2 = \lambda_1 N_1$$

با توجه به رابطه ۲-۳

$$N = N_0 e^{-\lambda t} \rightarrow \frac{N\lambda}{N_0\lambda} = e^{-\lambda t}$$

داریم:

$$e^{\lambda t} \frac{dN_2}{dt} + e^{\lambda t} N_2 \lambda_2 = e^{\lambda t} N_1 \lambda_1$$

$$\frac{d}{dt} (N_2 e^{\lambda_2 t}) = N_1 \lambda_1 e^{\lambda_2 t}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} N_{02} e^{\lambda_2 t} = \frac{N_1 \lambda_1}{\lambda_2} e^{\lambda_2 t} + C \\ t_0 = 0 \end{array} \right.$$

$$N_{02} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2} N_{01} e^{-\lambda_1 t} e^{-\lambda_2 t}$$

$$N_{02} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2} N_{01} + C \rightarrow C = N_{02} - \frac{\lambda_1}{\lambda_2} N_{01}$$

$$N_2 = \frac{N_1 \lambda_1}{\lambda_2} + (N_{02} - \frac{\lambda_1}{\lambda_2} N_{01}) e^{-\lambda_2 t}$$

$$N_2 = \frac{\lambda_1}{\lambda_2} N_{01} e^{-\lambda_2 t} + (N_{02} - \frac{\lambda_1}{\lambda_2} N_{01}) e^{-\lambda_2 t}$$

$$N_2 = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_{01} (e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t}) + N_{02} e^{-\lambda_2 t}$$

$N_{01}$  مادری که در مرحله نخست همه چیز تحت کنترل آن است

$\lambda_1 t$  فعالیت مادر

$e^{-\lambda_2 t}$  فعالیت دختر

$N_{02} e^{-\lambda_2 t}$  فعالیت دختر

حال زنجیره دوم را نگاه می‌کنیم نوه ای در حال تولید شدن می‌باشد که به قیمت از

بین رفتن دختر است اگر

$$\frac{dN_3}{dt} = \lambda_2 N_2 - \lambda_3 N_3$$

برای مادربزرگ نوه معنا ندارد اما می‌تواند درباره فعالیت آن صحبت کند جمله

سوم را نمی‌بیند می‌گوییم به پایداری رسیده است.

$$\frac{dN_3}{dt} + \lambda_3 N_3 = \lambda_2 N_2$$

$$N_1 = N_1^0 e^{\lambda_1 t}$$

$$\frac{dN_2}{dt} = \lambda_1 N_1 - \lambda_2 N_2$$

$$\frac{dN_2}{dt} + \lambda_2 N_2 = \lambda_1 N_1$$

$$\frac{d}{dt} (N_2 e^{\lambda_2 t}) = \lambda_1 N_1^0 e^{(\lambda_2 - \lambda_1)t}$$

$$N_2 e^{\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1 N_1^0}{\lambda_2 - \lambda_1} e^{(\lambda_2 - \lambda_1)t} + C$$

$$N_n = C_1 e^{-\lambda_1 t} + C_2 e^{-\lambda_2 t} + C_3 e^{-\lambda_3 t} + \dots$$

مقادیر  $C_3, C_2, C_1$  نیز می‌توانیم بدست آوریم

۳۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

$$C_1 = \frac{-\lambda_1 \lambda_2 \lambda_3 \dots \lambda_n}{(\lambda_2 - \lambda_1)(\lambda_3 - \lambda_1)} N_0^1$$

$$C_2 = \frac{\lambda_1 \lambda_2 \lambda_3}{(\lambda_1 - \lambda_2)(\lambda_3 - \lambda_2)} N_0^1$$

$$C_1 = \frac{\lambda_1}{(\lambda_2 - \lambda_1)} N_0^1$$

## فصل سوم

### رادیو ایزوتوپ ها

کشف سه سری رادیواکتیو که هریک شامل موارد ظاهرا جدیدی بود مسئله ای جدی به وجود آورد در سال ۱۹۱۰، (۱۲۸۹) هنوز جای خالی عناصر در جدول تناوبی وجود داشت اما جای کافی برای بسیاری مواد جدید موجود نبود. جدول تناوبی ترتیبی از عناصر که خواص شیمیایی آنها ارائه می کند و اگر نتواند عناصر رادیواکتیو را در برگیرد می باید در آن تجدید نظری بنیادی و عمیق صورت گیرد.

کلید حل معما در این نکته است که بعضی از مواد تازه یافت شده عضو سری های رادیواکتیو از لحاظ خواص شیمیایی با عناصر شناخته شده قبلی یکسانند در حالی که از لحاظ خواص فیزیکی با آنها متفاوتند مثلا اورانیوم II نوه بزرگ اورانیوم I همان خواص شیمیایی اورانیوم I را دارد وقتی آنها با هم مخلوط شدند به روش شیمیایی نمی توان آنها را از هم جدا کرد لیکن این دو ماده که هم اکنون به عنوان اورانیوم ۲۳۸ و اورانیوم ۲۳۴ شناخته شده اند از لحاظ برخی خواص فیزیکی با هم متفاوت هستند مثلا دارای نیمه عمرهای متفاوتند، نیمه عمر اولی  $4/5 \times 10^9$  سال و نیمه عمر دومی  $2/5 \times 10^5$  سال است جرم یک اتم اورانیوم-۲۳۴ باید از یک اتم اورانیوم ۲۳۸ به قدر جرم یک ذره  $\alpha$  و دو ذره  $\beta$  کوچکتر باشد.

زوج دیگری از مواد رادیواکتیو رادیوم  $\beta$  رادیوم G است که معلوم شده خواصی همچون سرب دارند اینها نیز وقتی با سرب مخلوط شوند جداسازی آنها به روش شیمیایی

## ۳۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

ممکن نیست این دو ماده امروزه به نام سرب -۲۱۴ و سرب -۲۰۶ معروفند سرب ۲۱۴ رادیواکتیو و سرب ۲۰۶ پایدار است.

سودی راه حلی پیشنهاد کرد که در راستای آن ماهیت ماده و ارتباط میان عناصر در جدول تناوبی مشخص می شود پیشنهاد او این بود که یک عنصر شیمیایی را فقط وقتی می توان به صورت یک ماده خالص دانست که خواص شیمیایی یکسانی داشته باشند یک عنصر شیمیایی در واقع ممکن است مخلوطی از اتم ها با رفتار رادیواکتیوی متفاوت و جرم های اتمی متفاوت باشند ولی همه آنها خواص شیمیایی یکسانی دارند پس تئوری دالتون که معتقد بود، عناصر خالص از تمام جهت به هم شبیه اند را تغییر داد. سدی عناصری که عدد اتمی  $Z$  یکسانی دارند و عدد جرمی متفاوتی دارند را ایزوتوپ نامید پس  $U_{234}$   $U_{238}$  ایزوتوپ های اورانیوم  $Pb_{214}$  و  $Pb_{216}$  ایزوتوپ های سرب هستند.

### قواعد تبدیل عناصر:

در جریان مطالعه مواد رادیواکتیو دو مسئله مطرح شد:

- ۱- وقتی عنصری دچار تباهی می شود چگونه ماهیت شیمیایی آن تغییر می کند؟
  - ۲- چه چیزی در رادیواکتیو ها حکم می کند که عدد اتمی  $Z$  افزایش یا کاهش پذیرد؟
- پاسخ این پرسش در سال ۱۹۱۳ «۱۲۹۲ هجری شمسی» به وسیله سدی و فاجانس<sup>۹</sup> داده شد به خاطر داشته باشید در همان سالها مدل هسته ای رادرفورد در پاره اتم مورد قبول عام بود. با استفاده از این مدل می توان گفت که یک اتم رادیواکتیو باید هسته ای ناپایدار داشته باشد تا یک ذره  $\alpha$  یا  $\beta$  گسیل نماید.

هر هسته یک بار مثبت  $Zq_e$  دارد که در آن  $Z$  عدد اتمی و  $q_e$  بزرگی بار یک الکترون است هسته با  $Z$  الکترون احاطه شده است وجود این الکترون ها اتم را از لحاظ الکتریکی خنثی و رفتارهای شیمیایی آنرا معین می کند. واز طرفی یک ذره  $\alpha$  جرمی اتمی حدود چهار واحد و باری مثبت شامل ۲ واحد  $+2q_e$  دارد اما ذره  $\beta$  دارای یک واحد بار منفی  $-q_e$  می باشد و جرم آن در مقایسه با ذره  $\alpha$  بسیار کوچک است.

پس قاعده تبدیل سدی به قرار زیر خواهد بود.

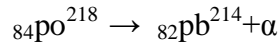
---

<sup>۹</sup>Fajans

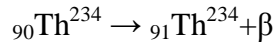
$$-q_e\beta + 2q_eq_eZq_e$$

بنابراین به طور خلاصه می توانیم بگوییم

- ۱- هر ماده ای که از خود پرتوی آلفا گسیل کند، ۲ واحد از عدد اتمی آن و ۴ واحد از عدد جرمی آن کم می شود، در واقع دو پروتون و دو نوترون از بین می روند.



- ۲- هر ماده ای که از خود پرتوی بتا صادر کند، یک واحد به عدد اتمی آن افزوده می شود یعنی یک نوترون جای خود را به یک پروتون می دهد و عدد جرمی یکسان اما عدد اتمی یک واحد افزایش می یابد

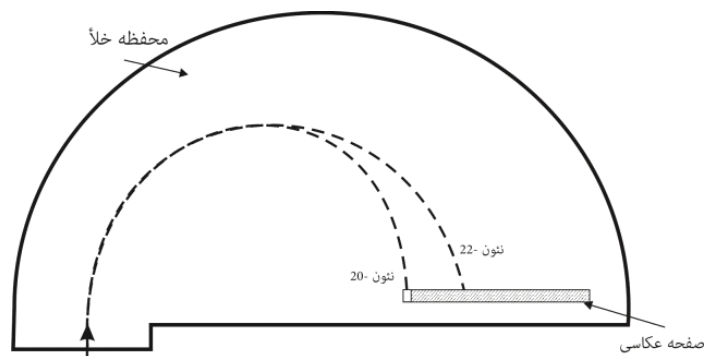


### ۱-۱-۳ شواهد مستقیم برای ایزوتوپ های سرب

سُدی می دانست، محصول نهائی پایدار سری اورانیوم-رادیوم خواص شیمیائی سرب را دارد و نیز می دانست که محصول نهائی سری توریم نیز خواص شیمیائی سرب را داد. لیکن برای او محقق بود که این محصول ها باید جرم اتمی متفاوت با جرم اتمی سرب معمولی داشته باشد. این پیشگویی که بنا بر قواعد تبدیل سدی به عمل آمده بود و می بایست مورد تحقیق قرار می گرفت. برای سرب ایزوتوپ هایی چون  ${}_{82}\text{Pb}^{204}$ ,  ${}_{82}\text{Pb}^{206}$ ,  ${}_{82}\text{Pb}^{207}$ ,  ${}_{82}\text{Pb}^{208}$  بدست آمد. نتایج حاصل تردیدی به جای نمی گذاشت که اورانیوم به ایزوتوپ های سبک سرب و توریم به ایزوتوپ های سنگین مبدل شوند.

### ۲-۳ یونهای سبکتر بیشتر منحرف می شوند

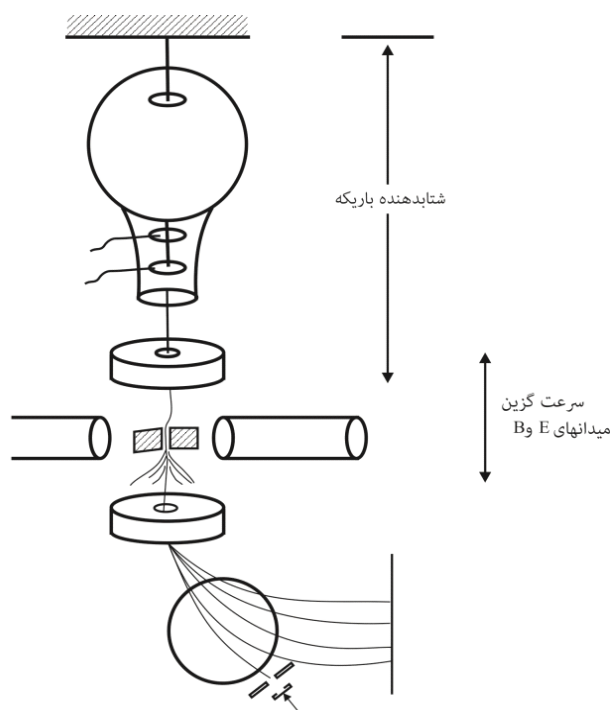
به عنوان مثال یون های نئونی که به وسیله جریانی از الکترون ها ایجاد شده اند وارد محفظه می شوند و تحت تاثیر میدان مغناطیسی قرار می گیرند.



شکل ۱-۳

### ۳۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

در بعضی از این دستگاه ها یون ها وارد ناحیه ای می شوند که در آنجا میدان های متقاطع مغناطیسی  $B$  و الکتریکی  $E$  وجود دارد این میدان ها به وسیله ایجاد جریان در پیچک ها و صفحات باردار تولید می شوند در آنجا هر یون متحمل یک نیروی مغناطیسی با بزرگی  $qvB$  و یک نیروی الکتریکی یا بزرگی  $qE$  می شوند نیرو های الکتریکی و مغناطیسی در جهات مختلف بر یک یون اثر می کنند. این نیروها فقط به آنها امکان خواهند داد که یک راست از میدان های متقاطع و همچنین از سوراخ دیافراگم زیرین بگذرند برای هر یک از این یون ها  $qvB = qE$  بنابراین  $V = \frac{E}{B}$  است. زیرا فقط یون هایی که تندی را دارند در امتداد اصلی باریکه باقی می مانند این بخش نخستین قسمت، دستگاه سرعت گزین نام دارد.



شکل ۲-۳

جدا شدن ایزوتوپ های باریکه در میدان مغناطیسی دیگری با شدت  $\vec{B}$  صورت می گیرد وقتی باریکه وارد این میدان می شود، میدان مغناطیسی یک نیروی مرکزگرا ایجاد

می‌کند که بر هر یون اثر کرده و آن را در یک قوس دایره ای با شعاع  $R$  منحرف می‌کند. شعاع این قوس به نسبت بار به جرم یون ها بستگی دارد.

$$V\dot{B} = \frac{mv^2}{R} \quad \text{یعنی:}$$

$$\frac{q}{m} = \frac{V}{BR} \quad \text{و بنابراین}$$

باریکه های یون ها تقسیم شده یا روی یک صفحه عکاسی می‌افتد یا با یک آشکارساز حساس جریان یون برخورد می‌کند و شعاع های  $R$  مربوط به انحرافات یون ها از روی خصوصیات هندسی دستگاه حساب می‌شود چون  $R \dot{B}, V$  را می‌توان از طریق اندازه گیری معین کرد، نسبت جرم به بار هر باریکه از یون ها را می‌توان به طور مستقیم حساب کرد. چون در این روش ها از میدان های الکتریکی و مغناطیسی استفاده می‌شود، آن را روش الکترومغناطیس جدا سازی ایزوتوپ ها می‌نامند.

### ۳-۳ ذره $\alpha$ :

رادرفورد در آزمایشی برای پی بردن به چگونگی گسیل پرتو  $\alpha$ ، این ذره را با انرژی بالغ بر  $10 \text{ MeV}$  به سوی هسته ها تابانید ولی متوجه شد که با چنین انرژی زیادی ذرات  $\alpha$  توان ورود به هسته را ندارند، در صورتی که ذرات  $\alpha$  که از هسته بیرون می‌آید انرژی شان از  $E_\alpha = 3009 \text{ MeV}$  می‌باشد. واقعیت چیست؟

داخل هسته نیروی قوی هسته ای حاکم است که نوکلئون ها را کنار هم قرار می‌دهد که نیرویی با برد کوتاه می‌باشد و محدوده عملش تا محدوده ای خاص است و فقط با ذرات حوالی خود واکنش می‌کنند و هر قدر از مرکز دور شود نیرو ضعیف شده و در سطح هسته همان مقدار انرژی که برای خروج از هسته را دارد برابر با مقدار انرژی که برای ماندن در هسته را دارد.

به هر حال اگر ذره  $\alpha$  بخواهد از درون هسته به بیرون بیاید باید انرژی برابر:

$$V \propto \frac{Z(Z - Z_0)}{\gamma} = 26 \text{ MeV} \quad \gamma = R_0 A^{\frac{1}{3}}$$

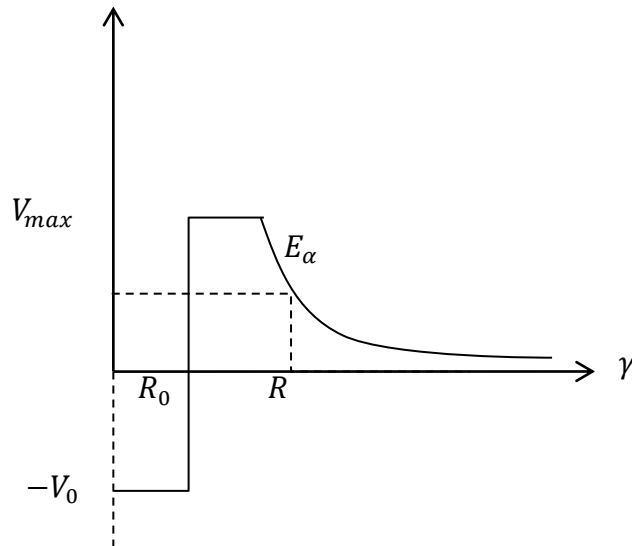
و وقتی از بیرون به داخل هسته نفوذ می‌کند  $V \gg 26 \text{ MeV}$

چگونه ذره  $\alpha$  با این همه انرژی از داخل هسته به بیرون می‌آید؟

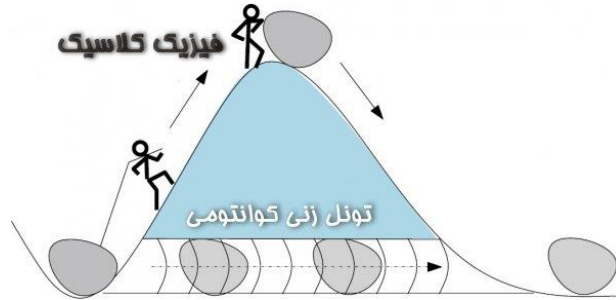


#### ۴۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

از سویی می دانیم که انرژی ذره  $\alpha$  از  $26 \text{ Mev}$  کمتر است و همچنین اگر با سرعت زیاد با انرژی  $9 \text{ Mev}$  به خارج پرتاب می شود، یعنی  $26+9 \text{ Mev}$  انرژی دارد. این انرژی از کجا تامین می شود؟ ذره  $\alpha$  این مقدار انرژی را ندارد حال اگر فرض کنیم ذره  $\alpha$  خود را به محدوده ای برساند که محدوده دافعه هسته ای است و انرژی گسیلش بیرون هسته از آن تامین شود باز هم انرژی زیادی است که قدرت تامین آن از هسته نمی رود این مساله مانند این است که تویی را داشته باشیم و بخواهیم از یک سد پتانسیل مثل یک دیوار آن را عبور دهیم حداقل انرژی این است که بتوانیم انرژی به توپ بدهیم که بر پتانسیل غلبه کند و از آن بگذرد، اگر این انرژی را تامین کند توپ می گذرد در غیر این صورت از نظر فیزیک کلاسیک توپ، توان گذار از این سد را نخواهد داشت خب در این راستا ذره  $\alpha$  به مثابه همان توپ است که در یک سد پتانسیل به نام هسته گرفتار شده است (شکل ۳-۳).



شکل ۳-۳: نفوذ از سد در واپاشی آلفا



شکل ۳-۵: در فیزیک کلاسیک تخته سنگ از بالای تپه عبور داده می شود اما در فیزیک کوانتوم برای عبور تخته سنگ میان تپه تونل زنی صورت می گیرد

چگونه با این مسئله مواجه شویم؟

اما ذره ی ما کم انرژی، که بر یک سد پتانسیل پر انرژی غلبه پیدا کرده است و عبور می کند.

از نظر فیزیک کلاسیک جوابی وجود ندارد، ولی از منظر مکانیک کوانتومی چطور؟ در این نگاه چگونه مساله را تحلیل کنیم؟ برای نگرش به این قضیه از نگاه شرودینگر<sup>۱۰</sup> به این ذرات نگاه می کنیم.



شرودینگر نگاهی موجی به ذرات دارد که از ایده های لویی دوبروی<sup>۱۱</sup> برداشت شده است لویی دوبرویی در سال ۱۹۲۴، (۱۳۰۳ ه.ش) همراهی و هدایت می شود و همراه با ماده در فضا انتشار می یابد که طول موج وابسته به این ذرات  $\lambda = \frac{h}{mv}$  می باشد،  $mv$  اندازه حرکت و

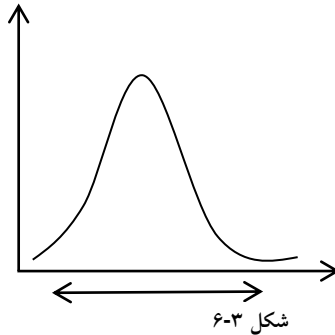
$\lambda$  طول موج وابسته به ذرات است، پس شرودینگر مکانیک موجی را پایه گذاری کرد که بر اساس آن ذرات از برهم نهش امواج حاصل می شوند. در این برهم نهش که از قوانین

<sup>۱۰</sup>Erwin Rudolf Josef Alexander Schrödinger

<sup>۱۱</sup>Louis-Victor-Pierre-Raymond, 7th duc de Broglie

## ۴۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

سریهای فوریه پیروی می کنند یک ذره در حالتی بیشترین میزان چشمداشتی (مقدار انتظاری) را داشته و هر چقدر از منطقه دور شویم میزان چشمداشتی کاسته می شود.



در این تحلیل از تابع موجی به نام  $\psi$  استفاده می شود  $\psi$  معنا دارد اما با آن حالتی که من نگاه می کنم معنی ندارد به عبارت دیگر  $\psi\psi^* \rightarrow |\psi|^2$  یعنی یک موج رفت و یک موج برگشت با هم تداخل می کنند که نتیجه یک موج ایستاده است که آن را محاسبه در یک منطقه بررسی می کنیم و به اصطلاح بهنجار می کنیم. بنابراین مقدار چشمداشتی را می توان تعیین کرد.

معادله شرودینگر به صورت رابطه ۲-۳ نوشته می شود.

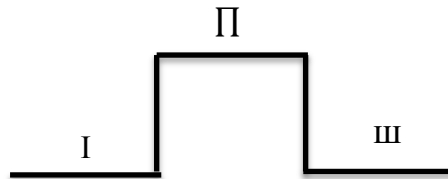
$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2\hbar}{m}(E - V)\psi = 0 \quad 2-3$$

در حالت کلی  $E < V$  است چرا که اگر  $E > V$  باشد مساله کلاسیک قرار می گیرد با در نظر گرفتن  $E < V$ ، در عبور ذره از سد پتانسیل مفهومی به نام تونل زنی مطرح می شود که احتمال حضور را در ماورای سد پتانسیل میان تونل زنی هر چند هم کم باشد ولی از دید کوانتومی وجود دارد.

نکته دیگر در استفاده از معادله شرودینگر در حوزه کوانتومی این است که علاوه بر  $E < V$  باشد، باید تابع موج را در زمره اعداد مختلط در نظر گرفت مفهوم عدد مختلط  $Z = a - ib$  یعنی طبری که صدایش بعدا در می آید یک قسمت از تعداد مختلط تاثیرات آنی یک حالت را نشان می دهد و قسمت مختلط آن یا قسمت موهومی طبری است که صدایش

بعداً در می آید الان قابل رویت نیست تمام معادلات شرودینگر یک اثر آنی دارد و یک تاثیر بعدی. پس برای استفاده از معادله شرودینگر برای ذره آلفا باید به مواد زیر توجه کرد: نخست ذره  $\alpha$  به صورت ذره ای مستقل داخل هسته بود که نمی دانیم چگونه به وجود می آید ولی تعاملی به وجود می آید که ذره  $\alpha$  به صورت مستقل عمل می کند. باید ذره  $\alpha$  دائم در حال حرکت باشد تا موج گرفتن آن منطقی باشد. این ذره برای خروج تلاش می کند تا بالاخره به هدف خود رسد. چون ذره استقلال دارد پس می تواند در هر جهتی حرکت کند و عمل ضربه زدن را ایجاد کند. بیشترین احتمال خروج ذره حرکت جهت مند می باشد. یعنی حرکت را یک بعدی کند نه سه بعدی، در نتیجه احتمال ایجاد تونل در حرکت یک بعدی بیشتر است در این حالت بهترین حالت تونل زدن وجود دارد.

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2m}{\hbar^2}(E_\alpha - V)\psi = 0 \quad \text{I}$$



معادله فوق در ناحیه  $\Pi$  معنا پیدا می کند.

در حل معادله شرودینگر مشاهده می شود که می توان ذره  $\alpha$  از سد پتانسیل بگذرد و به بیرون پرتاب شود.

### ۴-۳ اشعه $\beta$

اشعه بتا از عناصر رادیواکتیو گسیل می شود اما اشعه  $\beta$  چیست؟ برای پاسخ دادن به این پرسش می بایست در مورد هسته و مکانیزم آن مطالبی می دانستیم.

اولاً می دانیم درون هسته از دو نوع اشعه به نام  $\alpha$  و  $\beta$  صادر می شود که اشعه  $\alpha$  همان طور که گفتیم دارای جنسی از هسته هلیوم است و اشعه  $\beta$  نیز از جنس الکترون می باشد. حال با توجه به این دو مساله مدلی برای هسته پیشنهاد داده می شد. با چنین مدلی که بر

#### ۴۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

مبنای اشعه آلفا و بتا ارائه شد به آسانی می توان فهمید که مثلاً چگونه تعداد ذرات آلفا می تواند به توالی در یک سری رادیواکتیو گسیل یابد. ولی تمام هسته ها رادیواکتیو نیستند و تمام آنها جرمشان مضربی از جرم یک ذره آلفا نیست مثلاً هسته اتم سبکی مثل هیدروژن با جرم اتمی یک واحد بسیار سبک تر از آن است که شامل یک ذره آلفا همچون ایزوتوپ سبک هلیوم  ${}^3\text{He}$  باشد.

یک ذره باردار مثبت با جرم واحد برای آنکه جزء سازنده هسته باشند متناسبتر است چنین ذره ای واقعاً وجود دارد و آن هسته ایزوتوپ معمولی هیدروژن است این ذره را پروتون نامیدند. برطبق تئوری ساختمان اتمی رادرفورد سبور اتم هیدروژن مرکب از یک پروتون است که با یک تک الکترون در اطراف آن می گردد.

خوب به ظاهر این مساله صحیح است، که هسته را مرکب از اجتماع الکترون و پروتون بدانیم چرا که با وجود الکترون در درون هسته می توان توجیه کرد که هر از گاهی ممکن است الکترونی از هسته ای خارج و اشعه  $\beta$  بیافریند و با اجتماع چهار پروتون و دو الکترون یک هسته ذره  $\alpha$  ساخته شده و به بیرون گسیل شود.

#### ۳-۵ فرضیه پروتون

الکترون شبیه فکری است که فیزیکدان انگلیسی ویلیام پروت در سال ۱۸۱۵ م (۱۱۹۴) ارائه داد پروت بر مبنای تعداد کمی از جرم های اتمی که در آن زمان شناخته شده بود فرض کرد که تمام جرم ها مضرب هایی از جرم اتمی هیدروژن هستند و گفت که در این صورت تمام عناصر باید از هیدروژن ساخته شده باشند فرضیه پروت بعداً در قرن نوزدهم وقتی جرم های اتمی بعضی از عناصر به ویژه جرم اتمی کل ( ${}^{35}/{}^{46}$  واحد) و مس ( ${}^{35}/{}^{54}$  واحد) معین شد، اعداد کسری هستند اعتبار خود را از دست داد ولی با کشف ایزوتوپ های دوباره قوت خود را بدست آورد چرا که بعضی از عناصر مانند نئون دارای ایزوتوپ های مخلوط متفاوت هستند که جرم هر کدام از ایزوتوپ ها به طور مستقل حاکی از نزدیک بودن به یک عدد صحیح است.

اما نکته شایان توجه در یک جا نهفته بود گرچه مدل پروتون الکترون می توانست گسیل اشعه های  $\alpha$  و  $\beta$  را توجیه کند ولی در مورد ساختار درونی هسته چگونه می توانستیم قضاوت کنیم؟ آیا هسته ای با عدد اتمی  $A$  مرکب از  $A$  پروتون است؟ اگر چنین باشد بار

هسته  $A$  واحد خواهد بود اما می دانیم که جز هیدروژن بار هسته ای  $Z$  همواره کمتر از  $A$  و معمولاً از  $\frac{1}{2}A$  است. برای حل این مشکل چنین فرض شد که هسته اتمی علاوه بر پروتون شامل الکترون های کافی نیز هست تا بار پروتون های اضافی را خنثی کند. بنابراین مناسب است که هسته را مرکب از  $A$  پروتون  $A-Z$  الکترون بدانیم و با  $Z$  الکترون اضافی که خارج از هسته اند سر جمع کل اتم را از لحاظ الکتریکی خنثی فرض می کنیم.

### ۳-۶ کشف استحاله مصنوعی در هسته:

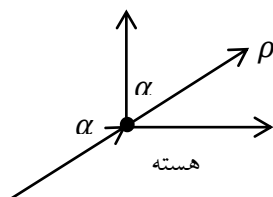
در سال ۱۹۱۹م. (۱۲۹۸ه.ش) رادرفورد در پی آزمایش بر روی گاز نیتروژن به مساله ای عجیب برخورد کرد، زمانی که وی گاز نیتروژن را توسط ذرات آلفا بمباران می کرد، متوجه شد در اثر این بمباران دمای ذرات با، بار مثبت و با



قدرت نفوذ بیشتر از ذره آلفا تولید می شود و ماهیت آن با پروتون برابری می کرد آزمایشات هم همین مورد تعیین می کرد. پس رادرفورد اذعان داشت در اثر بمباران گاز نیتروژن توسط اشعه آلفا، هسته نیتروژن از خود پروتون گسیل می کند گرچه این اتفاق بسیار نادر بود، یعنی از هر یک میلیون ذره آلفا، یک پروتون ظاهر می شد ولی به هر حال قابل توجه

است. رادرفورد در صدد بود این مساله را توجیه کند. لذا دو پیشنهاد را مطرح کرد اول اینکه در اثر تصادم ذره آلفا به هسته نیتروژن یک ذره پروتون از آن جدا می شود و دوم اینکه ذره آلفا جذب هسته اتم نیتروژن شده و بعد از جذب متلاشی شده و یک پروتون از خود گسیل می کند.

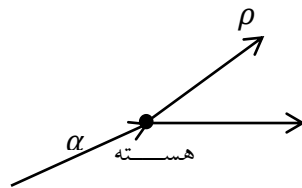
حال کدام نظر درست است این مساله را باید در آزمایش و در آشکارساز ابری ویلسون مشاهده کرد نظریات نشان می دهد که اگر قرار باشد، نظر اول صحیح باشد پس لاجرم در اثر برخورد آلفا با هسته نیتروژن سه مسیر را مطابق شکل ۳-۷ داریم:



شکل ۳-۷

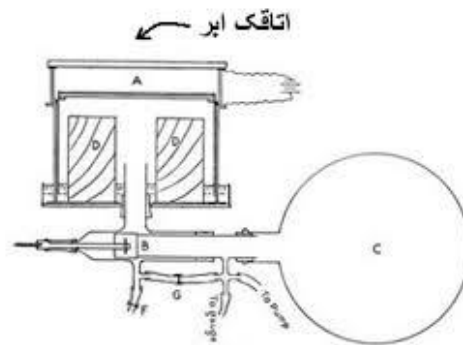
## ۴۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

اگر نظریه دوم درست باشد یعنی در اتاق ویلسون رد به شکل زیر دیده می شود:



شکل ۸-۳

اتاق ابر ویلسون ابزاری است که دارای پیستونی می باشد. وقتی پیستون به طور سریع رو به پایین حرکت کند گاز درون استوانه سرد می شود و با بخار آب به حالت اشباع در می آید ذرات بخار آب بر روی یون های تولید شده در طول مسیر یک ذره تولید شده ذره باردار پر انرژی متراکم و بدین وسیله یک رد روشن به وجود می آید ویلسون اسکاتلندی به خاطر اختراع اتاقک ابر در گرفتن جایزه نوبل فیزیک سال ۱۹۲۷-۱۳۰۶ با کمپتون سهیم شد.

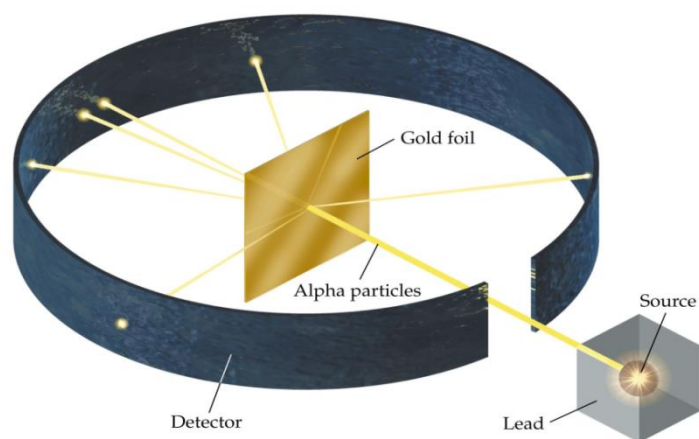


شکل ۹-۳: اتاقک ابر ویلسون

و اما دستگاهی که رادرفورد با آن کار می کرد. برای آشکار سازی پروتون ها از فروپاشی با ذرات مورد استفاده قرار گرفت. منبع بر پایه متحرک D جای دارد هسته های

هسته های نیتروژن در گاز نیتروژنی که جعبه را پر کرده به وسیله ذرات استحاله می یابد. در انتهای جعبه یک ورقه نقره قرار دارد.

ضخامت این ورقه کفایت تا ذرات را متوقف کند لیکن پروتون ها از آن عبور می کنند. در پشت این ورقه از جنس سرب سولفید S قرار دارد که وقتی پروتون ها به آن برخورد می کنند



شکل ۳-۱۰: آزمایش رادرفورد

جرقه هایی از نور تولید می شود برای دیدن این جرقه ها باید پرده را با میکروسکوپ در جایی که چشم به تاریکی عادت کرده نگریست. بررسی ها نشان داد که به هر حال نظریه دومی درست است.

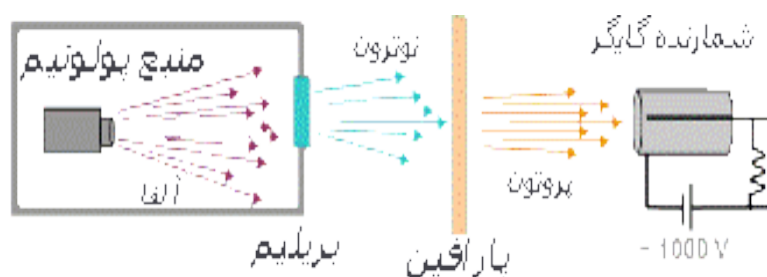
### ۷-۳ کشف نوترون:

در سال ۱۹۳۲م (۱۳۱۱ ه.ش) در آزمایش خاص وقتی نمونه هایی از برلیوم را با ذرات آلفا بمباران می کردند تابش هایی از آنها گسیل می شد که به علت قدرت نفوذ زیاد آن تصور می کردند که در زمره اشعه  $\gamma$  قرار دارد. آزمایشات نشان می داد که حتی قدرت نفوذ و



## ۴۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

انرژی این پرتوها تولید شده از پرتوهای  $\gamma$  بیشتر بدست آمده بود. ایرن کوری دختر مادام کوری و دامادش این اشعه را به درون پارافین (پارافین ماده ی غنی از هیدروژن است). هدایت کردند و مشاهده کردند که در اثر بمباران پارافین با این اشعه مقادیر قابل توجهی پروتون از پارافین گسیل می شود.



شکل ۳-۱۱: تابش حاصل از بریلیم وقتی به پارافین برخورد می کند، تعداد زیادی هسته ی هیدروژن (پروتون) از پارافین می راند

برخورد این اشعه به پارافین و گسیل پروتون ها چگونه توجیه می شد؟ معلوم شد که انرژی این پرتون ها حدود ۵ مگا الکترون ولت است، آنها با استفاده از اصول پایستگی اندازه حرکت و پایستگی انرژی حساب کردند که اگر انرژی یک پرتو اگر  $\gamma$  نباشد در یک برخورد ۵ مگا الکترون ولت انرژی به یک پروتون منتقل کند باید اشعه  $\gamma$  اولاً مقدار ۱۰ مگا الکترون ولت انرژی داشته باشد تا بتواند پروتون را از پارافین جدا کند و ثانیاً ۵ الکترون ولت انرژی جنبشی به پروتون بدهد که این میزان انرژی خیلی بیشتر از میزان انرژی است که پرتوی گاما دارند و در نگاه اول اصل پایستگی انرژی نقض می شود. از طرفی هم وقتی در حال پروتون ها نگاه می کنیم جهت های گسیلش آنها بقای اندازه حرکت را هم زیر سوال می برد. این اختلاف فیزیکدانها را بر سر دو راهی قرار داد، یا باید چنین نتیجه گیری که اصول پایستگی اندازه حرکت و انرژی در برخورد بین تابش مذکور و پروتون های موجود در پارافین را قبول

می کردند یا باید به سراغ نظریه ای دیگر می رفتند، نقض قوانین پایستگی انرژی و اندازه حرکت یعنی انهدام فیزیک کلاسیک.

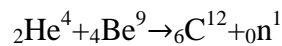
فیزیکدان انگلیسی به نام جیمز چادویک که از همکاران رادرفورد بود با نگاه به کارهای خاندان کوری و تجربه مشابه خود در مورد عناصری چون هلیوم، لیتیم، کربن و نیتروژن و آرگون در مقاله ای می نویسد:



شکل ۳-۱۲: جیمز چادویک

«اگر ما فرض کنیم تابش مورد نظر تابش کوانتومی  $\gamma$  نیست بلکه مرکب از ذره هایی است با جرم بسیار نزدیک به جرم پروتون تمام اشکالات مربوط به برخورد ها از میان می رود هم در مورد فرکانس آنها وهم در مورد انتقال انرژی به جرم های متفاوت برای توضیح قدرت نفوذ زیاد این تابش باید فرض کنیم که ذرات بار موثری ندارد باید فرض کنیم که هریک از آنها ترکیب نزدیک به همی

از یک پروتون و یک الکترون است. و همان نوترونی است که رادرفورد درسخنرانی سال ۱۹۲۰ خود آن را مورد بحث قرار داد.» طبق فرضیه چادویک، وقتی عنصری مانند بریلیم با ذره آلفا بمباران شود، واکنش هسته ای صورت می گیرد که نوترون تولید می کند.



دراینجا نماد  ${}_0\text{n}^1$  نمایانگر نوترون است نوترونی که بنا بر فرض چادویک بار صفر و جرمی برابر دارد. چنین نوترونی به علت عدم نداشتن بار می تواند در ماده متراکمی همچون سرب نفوذ کند بدون آنکه انرژی خود را از دست بدهد و وقتی وارد پارافین می شوند گاه و بیگاه برخوردهایی رو در رو با هیدروژن پیدا کرده است پس پروتون ها را از جدا کرده و به بیرون پرتاب می کند. برخوردهایی که در این نظرسورت می گرفت از زمره برخورد های کلاسیک محسوب می شد و حتی می توان نوترون را از قوانین کلاسیکی بدست آورد.

با کشف نوترون در سال ۱۹۳۲ این تصور حاصل شد که اجزای اصلی ساختمان ماده پروتون، نوترون و الکترون است.

۳-۷-۱ محاسبه جرم نوترون

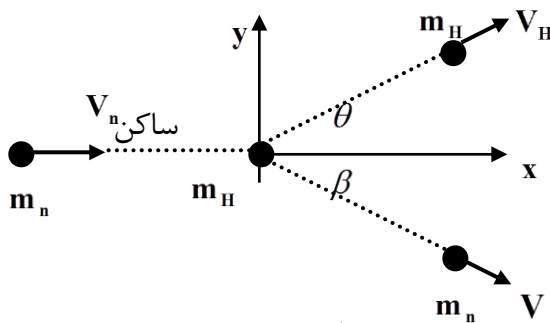
$m_n$ : جرم نوترون

$m_H$ : جرم هسته هیدروژن

$V_n$ : سرعت نوترون قبل از برخورد

$V$ : سرعت نوترون پس از برخورد

$V_H$ : سرعت هسته هیدروژن بعد از برخورد



شکل ۳-۱۳: برخورد نوترون به هیدروژن

از پایستگی تکانه در امتداد محورهای  $x$  و  $y$  می توان نوشت:

$$m_n V_n = m_H V_H \cos \theta + m_n V \cos \beta \quad (3-4)$$

$$0 = m_H V_H \sin \theta - m_n V \sin \beta \quad (3-5)$$

$$\frac{1}{2} m_n V_n^2 = \frac{1}{2} m_H V_H^2 + \frac{1}{2} m_n V^2 \quad (3-6)$$

از روابط فوق بدست می آید:

$$V_H \left(1 + \frac{m_H}{m_n}\right) = 2V_n \cos \theta \quad (3-7)$$

با توجه به رابطه ی (۳-۷) ملاحظه می شود که به ازای  $\theta = 0$  (یعنی برخورد رودررو)

$V_H$  ماگزیمم خواهد بود.

$$(V_H)_{\max} = \frac{2m_n V_n}{m_n + m_H} \quad (3-8)$$

بررسی رابطه (۸-۳) نشان می دهد که در آن دو مجهول  $V_n$  و  $m_n$  وجود دارد. برای حذف کردن مجهول  $V_n$  چادویک، قطعه ای پاراسیانوزن (CN) را به جای پارافین قرارداد. در این حالت نوترونها به جای برخورد با هسته های هیدروژن (H) با هسته های نیتروژن (N) برخورد کشسان انجام میدهد.

اگر در رابطه (۵) به جای  $m_H$  و  $V_H$  به ترتیب  $m_N$  (جرم نیتروژن) و  $V_N$  را قرار دهیم باز هم رابطه صادق خواهد بود:

$$(V_N)_{\max} = \frac{2m_n V_n}{m_n + m_N} \quad ۹-۳$$

حال اگر  $V_n$  (سرعت نوترونها) را بین دو روابط (۸-۳) و (۹-۳) حذف کنیم بدست می

آید

$$\frac{(V_N)_{\max}}{(V_H)_{\max}} = \frac{m_n + m_H}{m_n + m_N} \quad ۱۰-۳$$

چادویک مقادیر زیر را برای  $V_H$  و  $V_N$  به دست آورد

$$V_H = 3.3 \times 10^7 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$V_N = 4.7 \times 10^6 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

اگر این مقادیر بعلاوه ی مقادیر  $m_H = 1u$  و  $m_N = 14u$  رادر رابطه ی (۱۰-۳)

قرار دهیم بدست می آید

$$m_n = 1.15u$$

که با مقدار تایید شده جرم نوترون  $m_n = 1.00867u$  حدودا ۱۵ درصد اختلاف

دارد.

۵۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

### ۸-۳ تئوری پروتون-نوترونی ترکیب هسته های اتمی

کشف نوترون با جرم نزدیک به پروتون تاییدیه ای بر نظریه رادرفورد مبنی بر اینکه هسته اتم از دو ذره پروتون و نوترون ساخته شده است.

این نظریه بعد از مدتی کوتاه در سال ۱۹۳۲ (۱۳۱۱ ه.ش) به وسیله هایزنبرگ به عنوان مبنای یک تئوری هسته ای مفصل تر قرار گرفت و هنوز هم مبنای تلاش هایی است که برای بیان خواص و ساختار هسته به عمل می آید. برطبق فرضیه پروتون-نوترون هسته یک اتم با عدد اتمی  $Z$  و عدد جرمی  $A$  مرکب از  $Z$  پروتون و  $A-Z$  نوترون است. هسته های ایزوتوپ های یک عنصر معین از لحاظ تعداد نوترون با هم تفاوت دارد مثلا ایزوتوپ های هیدروژن با عدد اتمی ۱ شامل یک پروتون و هسته هیدروژنی با عدد جرمی ۲ شامل یک پروتون و یک نوترون می باشد و یا هسته نئون  $Ne^{20}$  دارای ۱۰ پروتون و ۱۰ نوترون و ایزوتوپ آن  $Ne^{22}$  دارای ۱۰ پروتون و ۱۲ نوترون می باشد.

آیا فرضیه پروتون-نوترونی ساختمان هسته با واقعیت های رادیواکتیوی مطابقت می

کند؟

آیا می توان گسیل ذره  $\alpha$  و  $\beta$  را توجیه علمی کرد؟

ذره  $\alpha$  ممکن است به صورت یک ذره وجود داشته باشد یا ممکن است در لحظه گسیل تشکیل شود البته امروز امکان دومی محتمل تر به نظر می رسد لیکن اگر هسته مرکب از پروتون و نوترون باشد ذره  $\beta$  از کجا می آید؟

قاعده دوم تبدیل رادیواکتیو در این میان راهگشاست. وقتی هسته ای ذره  $\beta$  گسیل می دارد بار  $Z$  برای آن به قدر یک واحد افزایش می یابد در حالی که عدد جرمی  $A$  آن باقی می ماند و این در صورتی است که یک نوترون به یک پروتون و یک ذره  $\beta$  تبدیل می شود.

### ۹-۳ تابش $\beta$ :

همانطور که گفتیم با توجه به قبول مدل هسته ای شامل نوترون و پروتون با آنکه اشعه  $\alpha$  تا حدودی قابل توجیه بود ولی برای ذره  $\beta$  باید فرضیه مورد توجه قرار می گرفت که طبق آن فرضیه بنا بر آنکه در واپاشی  $\beta$  عدد جرمی بدون تغییر باقی می ماند بار  $Z$  به اندازه یک واحد افزایش می یابد گویی اینکه یک نوترون به پروتون و  $\beta$  واپاشیده می شود، اما این

فرایند چگونه اتفاق می افتد؟ در صورتی که چنین واپاشی صورت پذیرد می بایست از انرژی موجود در هسته کاهش یافته انرژی آن به  $\beta$  گسیل داده می شد. ولی مساله این بود که انرژی ذره  $\beta$  بسیار کمتر از انرژی کاهش یافته هسته بود، حتی گاهی کمتر از نصف انرژی و این مساله قویاً قانون پایستگی انرژی را به چالش می کشید و عنوان می داشت در واپاشی  $\beta$  محتملاً قانون بقای انرژی نقض می شود.

اما فیزیک دانان نمی خواستند زیر بار این موضوع بروند تا اینکه در سال ۱۹۳۳ فردی به نام ولفگانگ پائولی چاره‌ای برای حفظ اصل پایستگی انرژی در تولید ذرات بتا اندیشید. ناگزیر ذره‌ای با انرژی خشی و با جرم نزدیک به صفر را مورد پذیرش قرار دادند که بعد ها فرمی آن را **نوترینو** نامید. این نوترینو ها در جریان تباهی مقداری از انرژی کاهش یافته هسته را با خود حمل می کنند، و حتی قانون بقای پایستگی اندازه حرکت را هم حفظ می کنند.

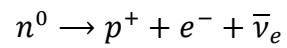
$$n \Rightarrow P + B^- + ?$$

اما آشکارسازی این ذره فوق العاده مشکل و غیر ممکن بود. تا آنکه بعد از ۲۵ سال از ارائه این تئوری یعنی در سال ۱۹۲۵ (۱۳۰۴ ه.ش) باتکنیک خاصی این ذره ها را ردیابی کردند. در این تکنیک در نزدیکی یک راکتور هسته‌ای پیش بینی می شد که مقادیر زیادی نوترینو گسیل می کند از روش عکس واپاشی بتا یعنی ترکیب پروتون و الکترون و نوترینو، ذره نوترونی تولید می شد مادامی که راکتور روشن بود نوترونها به وجود می آمدند و وقتی خاموش می شد گسیل آنها متوقف می شد این آزمایش بر وجود ذره‌ای به نام نوترینو موید بود. یک پیچیدگی دیگری هم وجود دارد امروز معلوم شده است که چند نوع نوترینو در عالم وجود دارد یک نوع آن در تباهی بتا دخالت دارد امروزه به آنتی نوترینو شناخته می شود و با نماد  $\bar{\nu}$  مشخص می گردد در این صورت تبدیل یک نوترون به هنگام گسیل  $\beta$  به صورت زیر نوشته می شود:

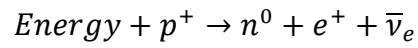
$$n \rightarrow p + e^- + \bar{\nu}$$

۵۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

یک نوع واپاشی هسته ای در فیزیک است که در دو نوع  $\beta^+$  و  $\beta^-$  اتفاق می افتد در واپاشی  $\beta^-$  نیروی هسته ای ضعیف موجب می شود که نوترون به ذره های زیر واپاشی کند:  $n^0$  تبدیل می شود به  $p^+$  همراه الکترون  $e^-$  و یک پاد نوترینو  $\bar{\nu}$



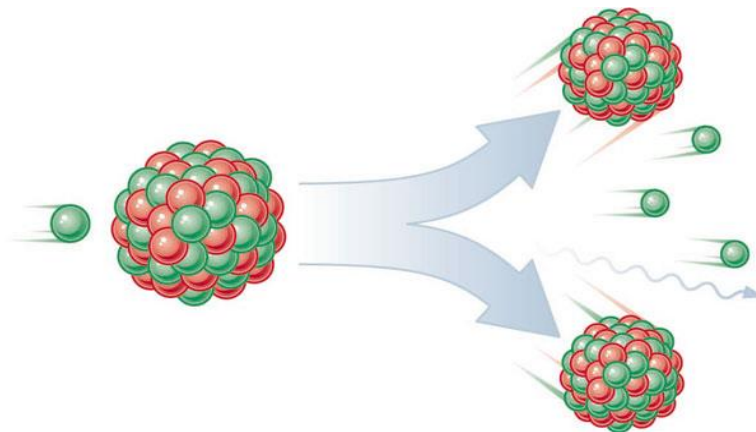
در واپاشی  $\beta^+$  انرژی برای تبدیل پروتون به نوترون استفاده می شود که به همراه آن یک پوزیترون و یک نوترینو ایجاد می گردند:



## فصل چهارم

### نیروی هسته ای ضعیف

همه اجسام پایدار موجود در جهان از یک لپتون (الکترون) و دو کوارک (بالا- پایین) ساخته شده اند که ترکیب این دو کوارک به صورت پروتون و نوترون ظاهر می شود. نیروی هسته ای ضعیف که بین کوارک ها و لپتون ها اتفاق می افتد، باعث تبدیل و تبادل انرژی و تکانه بین آنها می شود. نیروی هسته ای ضعیف باعث می شود که کوارک ها و لپتونها سنگین به کوارک ها و لپتون ها ی سبکتر واپاشیده شوند. لازم به ذکر است که کوارک ها و لپتونها، سنگین به دلیل وجود نیروی هسته ای ضعیف قابل مشاهده نیستند



شکل ۱-۴



#### ۱-۴ نظریه فرمی در مورد واپاشی بتا

ساده ترین تجلی  $\beta$ ، یک نوترون به یک پروتون، یک الکترون و یک پادنوترینو تبدیل می شود.

$$n \rightarrow p + e^- + \bar{\nu}^-$$

فرمی، این واپاشی را به عنوان الگویی برای برهم کنش های ضعیف فرض می کرد و به این ترتیب آن را به صورت چهار فرمیون که در یک نقطه واکنش می کنند توصیف کرد. وی مطلب را به صورت ریاضی این طور بیان کرد:

که در یک نقطه از فضا - زمان، تابع موج مکانیکی کوانتومی نوترون به تابع موج پروتون تبدیل می شود و تابع موج نوترینویی ورودی دو معادل پاد نوترینوی خروجی که ما واقعا مشاهده می کنیم، به تابع موج الکترون تبدیل می شود پس این واکنش از ضرب توابع موج در ضرایب نا معلوم  $\Gamma$  که بر تبدیلات اثر تبدیل می شود و با عامل دیگر  $G_f$  که ثابت جفت شدگی فرمی خوانده می شود توصیف می شود. این ثابت کمیتی است که بر قدرت ذاتی برهم کنش های ضعیف نظارت دارد و از این رو بر آهنگ تلاشی اثر می گذارد بنابراین دامنه تلاشی  $\beta$  عبارتست از:

$$M = G_f(\psi_p \Gamma \psi_n)(\psi_e \Gamma \psi_{\bar{\nu}}) \quad 1-4$$

عامل  $\Gamma$  محتوای جوهر اثرات برهم کنش ضعیف می باشند و به تبدیل ذرات منجر می شوند کشف سرشت این کمیات دانشمندان را به مبارزه می طلبد.

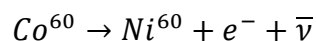
از روی بررسی زوایای گسیل بین فرآورده های خروجی تلاشی  $\beta$  و انرژی های مختلف آنها، می توان انتخاب را محدود کرد. این کار سالیان سال به درازا کشید. در واقع تا وقتی اثر نقص کننده پاریته نیروی ضعیف شناخته نشد، سرشت آنها تایید نشد.

در سال (۱۳۳۵ ه.ش) لی ویانگ اظهار داشتند که ضرایب برهم کنش  $\Gamma$  محتوی مخلوطی از کمیات برداری و برداری محوری هستند تا بتوان آثار نقض کننده پاریته برهم کنش ها را توضیح داد.

#### ۲-۴ نقض پاریته

آزمایشی را ترتیب می دهیم که در این آزمایش مشاهده چند نامتقارنی فضایی در گسیل الکترون های ناشی از کبالت در تلاشی  $\beta$  آن بود که می توانست به تمایزی بین

تلاشی  $\beta$  و تصویر آینه ای آن منجر شود فرآیند مورد سوال تلاشی  $\beta$  پرتوزای عادی کبالت به نیکل بود.



تمایز بین تلاشی  $\beta$  و تصویر آینه ای آن یعنی چه؟

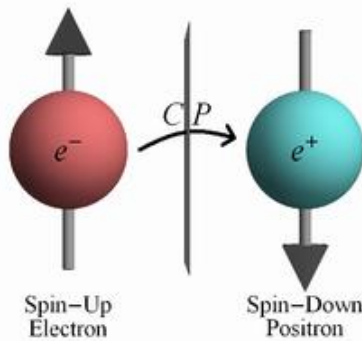
در چه موقع تصاویر باهم تمایز ندارند؟

فرض کنیم فردی در درون آینه به تصویر خود نگاه می کند این شخصی که تصویر خود را در آینه می بیند بدون هیچ تغییری تنها تغییری که در آن حاصل می شود این است که جهت چپ و راست در تصویر معکوس شده است یعنی اگر قلب من در سمت چپ بدن من قرار دارد در تصویر در جهت راست قرار دارد و اگر دست راست را بالا برم، در تصویر دست چپ بالا می رود اما اگر تصویر را در نظر بگیریم این تصویر با فرد حقیقی که در مقابل ما نشسته چه فرقی میکند، اگر شما تصویر خود را در آینه ببینید و فردی حقیقی که برادر دو قلوئ شماسست در کنار تصویر آینه نشسته باشد اگر قرار گذاشتید که شما دست خود را بالا ببرید برادرتان همان دستی که مقابل دست شماسست بالا ببرد شما دست راست خود را بالا بردید در تصویر دست چپ خود را بالا بردید و برادرتان هم دست چپ را بالا ببرد حال فرض کنید قلب شما معلوم باشد قلب شما در سمت چپ بدن است در تصویر شما قلب سمت راست بدن است اما قلب برادر شما در سمت چپ بدنش قرار دارد یعنی تصویر با آنچه واقعیت است متفاوت است در تصویر قلب شما در سمت راست است اما برادرتان قلبش در سمت چپ است. آنچه در نقش قانون پارایته در تابش بتازا اتفاق می افتد به همین گونه است که ما در عمل مشاهده می کنیم که وقتی تابش بتازا از هسته اتفاق می افتد در جهت چپ هسته گسیل بتازا بیشتر از جهت راست است اصل بقای پارایته عنوان می دارد که اگر ما تصویر آن را در آینه ببینیم یعنی اگر مشابه به آینه فضای خود را وارون کنیم پس لاجرم می بایست که ما مشاهده کنیم که گسیل بتا در جهت راست اتفاق بیفتد، اما مشاهدات نشان می دهد که تابش بتا در تصویر در جهت چپ تصویر بیشتر اتفاق می افتد یعنی همانند قلب برادرتان که همواره در سمت چپ است. گوئی که تابش بتا قانون پارایته را نقض می کند، در تصویر بالا باید جهت مخالف حالت واقعی باشد در صورتی که چنین نیست.

## ۵۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

برای آزمایش نخست لازم بود جهتی در فضا مشخص شود که کبالت از آن آگاهی داشته باشد و بعد گسیل الکترونها حاصل از تلاشی نسبت به آن جهت اندازه گیری می شود این کار با برقراری یک میدان مغناطیسی در دو سر یک نمونه از کبالت که تا درجه حرارت بسیار پایینی خنک می شود انجام گرفت.

در این وضعیت اسپین هسته ها ترجیحا در امتداد راستای میدان مغناطیسی قرار می گیرد. با اندازه گیری گسیل الکترونها حاصل از تلاشی  $\beta$  در جهت سمت گیری اسپین هسته ای یا خلاف آن هر گونه نامتقارنی می توانست آشکار شود.



شکل ۲-۴

می توان نشان داد که جهت اسپین در انعکاس آینه ای و نیز تحت تغییر جهت میدان مغناطیسی است. اما جهتی که الکترون های حاصل از تلاشی  $\beta$  گسیل شدند تحت انعکاس آینه ای تغییر کردند و در نتیجه هر گونه نامتقارنی که در گسیل الکترون نسبت به جهت میدان مغناطیسی اندازه گیری شود در فرآیند تصویر آینه ای معکوس دیده خواهد شد از این رو خود فرآیند و تصویر آینه ای آن قابل تشخیص خواهند بود و این نیروی ضعیف است که موجب تلاشی  $\beta$  هسته ای می شود و می تواند جهت راست را از چپ تشخیص دهد. ضربه حاصل از کشف فوق به این منجر شد که یک فیزیکدان عالی مقام خداوند را به چپ گردی ضعیف متهم کرد.

#### ۴-۲-۱ چپ گرایی و راست گرایی مطلق:

در فلسفه مسئله بالا و پایین و جهت چپ و راست مورد مطالعه قرار می‌گیرد در فلسفه بالا و پایین را امری حقیقی تلقی می‌کنند از آنجا که اجرام سبک تمایل دارند به سمت بالا بروند و اجرام سنگین میل به پایین دارند مساله بالا و پایین را امری مطلق و حقیقی نشان می‌دهد در صورتی که مورد چپ و راست به عنوان قرار دادی یاد شد اما با مساله نقض پارितه و چپ گرایی ذاتی الکترون‌های گسیلی این قاعده ایجاد می‌شود که طرف چپ را به سمتی اطلاق می‌کنند که در اثر واکنش بتا از اکثر الکترون‌ها به سوی آن جهت گرایش دارند و این امری ماده تشکیل شده این امر صادق است ولی آیا در جهان ضد ماده هم چنین امری صادق است. مثلاً همین تعریف را به موجوداتی بدهیم که در جهانی ماورای این جهان در جهانی ضد ماده زندگی می‌کنند مساله این است که آیا این تعریف هم برای آنها درست است یا خیر. برای پی بردن به این موضوع باید ببینیم که همان طور که قانون پاریته را نقض می‌کند، آیا نسبت به ضد ماده هم حالت خود را حفظ می‌کند یا خیر؟ مثلاً در تعریف پادماده این را بگوییم در همان مثال تصویر و برادر دو قلو در پادماده خودمان مثلاً آدمی باشد که قلب آن در سمت راست قرار گرفته باشد وقتی در مقابل آینه قرار می‌گیرد تصویر قلب را در سمت چپ می‌بیند در صورتی که اگر برادر دو قلو پادماده ای مان در جلوی مان نشسته باشد قلب وی در سمت راستش خواهد بود یعنی باز نقض پاریته در اینجا وجود دارد ولی نکته ای دیگر در آن هست که عده ای قائل به نقض یک قانون دیگر در این حالت هستند به این صورت که در تلاشی بتا دوباره در این حالت دیده میشود که ماکزیمم تشعشع بتا در جهت چپ گرد باشد که قابل تامل است.

۶۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

# فصل پنجم

## شتاب دهنده های ذرات

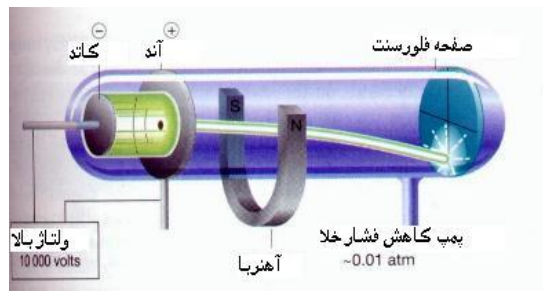
دانشمندان برای دسترسی به عمق هسته روش های بمباران بوسیله اشعه  $\alpha$  را می آزمودند ولی نکته اینجا که ذرات آلفا در مواجهه با هسته عناصر سنگین کارایی لازم را نداشت چرا که قدرت بار مثبت آن جلوی نفوذ آن را می گرفت پس لاجرم به دنبال ذره ای دیگر رفتند ذره دیگر پروتون بود که در مورد درون جدا کننده هایی پروتونی تولید می شود پس به علت اینکه پروتون نسبت به  $\alpha$  بار کمتری داشته پس لاجرم قدرت نفوذ بیشتری داشت هر قدر سرعت و انرژی ذرات بیشتر بود قدرت نفوذ آنها بیشتر بود بدین لحاظ مردم به فکر ساخت شتابدهنده هایی افتادند که نا عمق هسته ها پیش برود.

با یک میدان الکتریکی به ذرات شتاب داده می شود در بعضی موارد یک میدان مغناطیسی نیز با یک میدان الکتریکی شتاب داده می شود. تا مسیر ذرات کنترل شود یعنی مسیر ذرات راهنمایی و تحت اختیار باشد ساده ترین نوع این وسایل یک ولتاژ بالای تک مرحله ای دارد. این ماشین ها عملاً نمی توانند بالای حدود ده میلیون ولت عمل کنند بنابراین آنها نمی توانند برای  $10\text{Mev}$  مفید واقع شوند.

مهمترین بخش یک شتاب دهنده فاصله میان الکترون ها است ذره هنگام عبور از این فاصله نسبت به اختلاف و لثاژ اعمال شده شتاب می گیرد یک منبع تولید ذره نیز مورد احتیاج

## ۶۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

است در اینجا سیم گداخته است که الکترون گسیل می کند برای انتخاب یک پرتو باریک روشی مورد نیاز است که در اینجا شکاف استفاده شده است. الکترون هایی که از شکاف رد می شوند بوسیله ای پرده ای مشبک با بار مثبت که در انتهای فاصله قرار دارد کشیده می شوند. بیشتر ذرات شتاب یافته از شبکه های خالی میان سیم ها عبور می کنند.

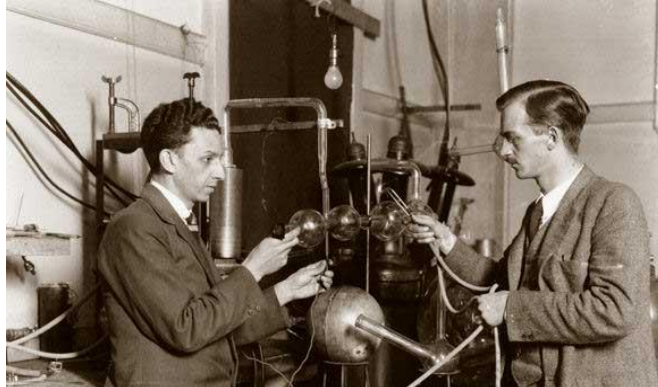


شکل ۱-۵: تیوب اشعه  $\alpha$

پرتویی از ذرات بوسیله هدفی پراکنده شده است دستگاه شمارشی الکترونیکی تمام ذراتی را که در زاویه  $\theta$  نسبت به جهت پرتو نخست پراکنده می شوند ردیابی می کند. در ردیابی های شتاب دهنده ها اغلب پیش از هزاران شمارشگر در زاویه های گوناگون نصب شده است.

### ۱-۵ شتابدهنده الکترواستاتیک کوک کرافت - والتون

در سال ۱۹۳۰ جان داکلاس کوک کرافت و ارنست توماس سینتون والتون با استفاده از واحدهای یکسوساز ولتاژ بالا یک منبع ولتاژ بالا را توسعه دادند. در سال ۱۹۳۲ آنها به ولتاژ خروجی  $400 \text{ kv}$  برای رسیدن به نخستین واکنش هسته ای انجام شده توسط بشر،  $D+Li \rightarrow 2He$  نائل شدند



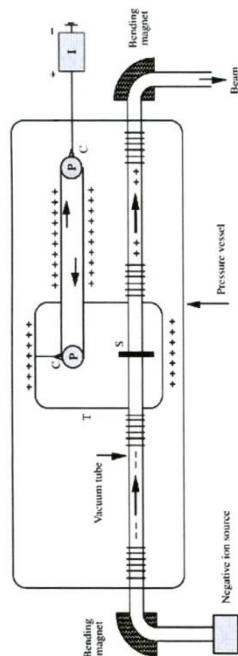
شکل ۲-۵: ساده ترین شتابدهنده که توسط جان کاکرافت و ارنست والتون صورت گرفت که در آن خازن‌ها در اتصال موازی به یک پتانسیل مشترک وصل شده‌اند و سپس به طور متوالی تخلیه می‌شوند.

## ۲-۵ واندوگراف

دستگاهی موسوم به واندوگراف است این دستگاه ذرات مثبت را شتاب می‌دهد در

منبع تولید یون جرقه ای الکترون های گازی مانند هیدروژن را از هسته جدا می‌کنند برای جلوگیری از جرقه های دیگر یون هادر داخل یک مخزن پر فشار قرار می‌گیرند.

تسمه ای میکائیکی که حامل بار الکتریکی است می‌تواند پوششی از ولتاژ در حدود  $0.1$  الی  $10 \text{ MeV}$  را روی تانک بگذارد یون ها از داخل لو له ای که از هوا تهی شده به طرف هدفی شتاب داده می‌شود. وانرژی بدست می‌آورند. آهنربای خاصی یونها را به طرف هدف هدایت می‌کند



شکل ۲-۵ اصول کار شتاب دهنده واندوگراف تاندوم





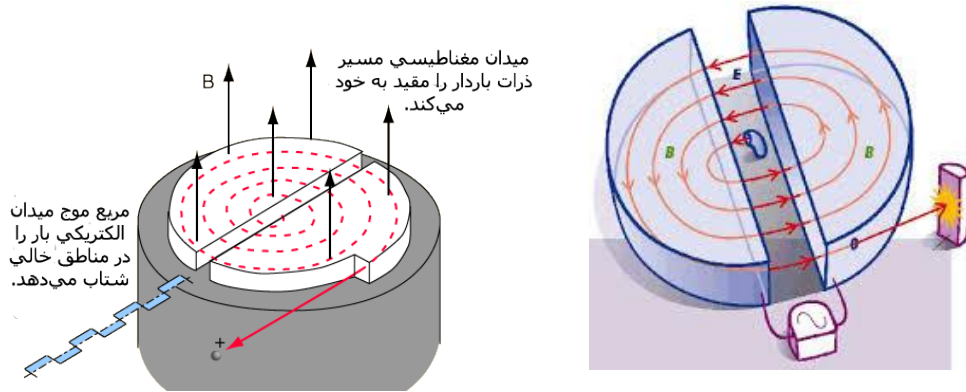
شکل ۴-۵: شتاب دهنده واندوگراف

### ۳-۵ سیکلوترون<sup>۱۲</sup>

سیکلوترون ها نوع دیگر شتابدهنده ها هستند که با میدان های مغناطیسی کار میکنند. در این نوع شتاب دهنده ذرات به جای اینکه روی مسیر مستقیمی شتاب داده شوند در یک مسیر مارپیچی نیم دایره ای شتاب می گیرند و ذرات، بارها در میدان شتابدهنده های کم و لثاژ یکسانی می چرخند. سیکلوترون دارای یک چشمه یونی است که بین دو صفحه نیم دایره میان تهی قرار گرفته است. به این صفحه ها دی (D) گفته می شود. ذرات بر اثر اعمال یک میدان مغناطیسی در مسیر دایروی حرکت می کنند و با تغییر علامت ولتاژ صفحه ها، ذرات نسبت به مرحله قبلی در مسیری با شعاع بزرگتر قرار گرفته و انرژی بیشتری دریافت می کند. بعضی از این شتاب دهنده ها الکترون های  $7 \text{ GeV}$  با پروتون های  $500 \text{ GeV}$  تولید می کند.

---

<sup>12</sup> Cyclotron



شکل ۵-۵: نحوه عملکرد سیکلوترون

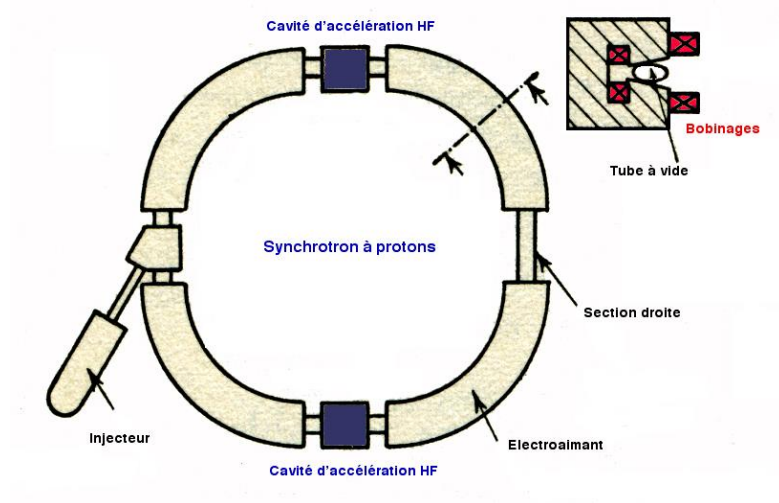
سرانجام شعاع مسیر ماریپیچی ذرات که باید سیکلوترون آنها را در حرکت بعدی خود نگه دارد بسیار بزرگتر شده و ذرات توسط میدان الکتریکی داخل سیکلوترون به طرف هدف منحرف می شود (شکل ۵-۵).

#### ۴-۵ سینکروترون<sup>۱۳</sup>

در این نوع از شتاب دهنده ها از طریق میدان مغناطیسی و بسامد، امکان حرکت ذرات در مدارها با شعاع ثابت به جای مدل ماریپیچی سیکلوترون فراهم شده. در سینکروترون ها به جای دی ها تنها یک لوله بسته انحنا دار وجود دارد که حاوی ذرات است. مغناطیس ها به شکل C به تناوب در طول لوله جایگزین شده اند. ذرات به وسیله یک شتاب دهنده کوچکتر به داخل حلقه تزریق شده و در داخل لوله به وسیله مغناطیس ها نگه داری می شوند. شتاب ذرات به وسیله حفره های شتاب دهنده انجام می گیرد (شکل ۵-۶).

<sup>۱۳</sup>Synchrotron

۶۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی



شکل ۶-۵: نحوه عملکرد سینکروترون

# فصل ششم

## نگرشی بر ذرات بنیادی

با پیشرفت هایی که در حوزه شتابدهنده ها به دست آمده و همچنین کشف ها و تکنیک های جدید که در حوزه کانون یابی حاصل شد توانستند اشعه ای از پروتون را تا حدود  $30\text{ GeV}$  شتاب دهند.

کانون یابی قوی با میدان مغناطیسی چهار قطبی ایجاد می شود چون یک عدسی عمل می کند که یا متوجه کانون می کند و یا از کانون دور می سازد بهترین روش برای نگهداری یک مسیر استوار کانون یابی و کانون گریزی است.

### ۱-۶ کشف نوترینوی موئون:

نخستین کشف مهم AGS بنام آزمایش (دو نوترینو) در سال ۱۳۶۱-۱۳۴۰ شمسی اتفاق افتاد. آزمایشی که در آن پیشنهاد استفاده از نوترینوی پر انرژی مطرح شد. شتاب دهنده بروک هاون<sup>۱۴</sup> مجهز شد تا بتواند گروه زیادی پروتون را از انرژی  $15\text{ GeV}$  به هدف فلزی برلیوم بتاباند. برخورد پروتون های پر انرژی نه تنها هسته هلیوم برلیوم را به اجزایش یعنی پروتون و نوترون تجزیه کرد بلکه پیوندهای زیادی پدید آورند که چون

---

<sup>۱۴</sup> Brookhaven

## ۶۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

ناپایدار بودند به موئون و نوترینو واپاشیده می شد نظر به این که پیون ها هنگام حرکت با انرژی زیاد واپاشیده می شوند حاصل این واپاشیده موئون ها و نوترون ها در انرژی اولیه هستند.

همه این ذرات در جهت اولیه حرکت پروتون ها که از شتاب دهنده بیرون می آیند جریان دارند برای از صافی گذراندن همه ذرات مگر نوترینو مانعی آهنین به ضخامت ۱۳ متر که از اوراق بدنه کشتی های جنگ جهانی دوم تهیه شده بود در مسیر پرتو نصب شد. این مانع آهنی از عبور پروتون ها، نوترون های حاصل از هسته و پیون هایی که واپاشیده بودند و دیگر ذراتی که به علت بمباران با پروتون ها تولید شده بودند جلوگیری کرد و تنها از عبور نوترینوها نتوانست جلوگیری کند.

نتیجه این آزمایش کشف نخستین پرتو پژیوی نوترینوهای پر انرژی و پر شدت دنیا بود. پشت منبع آهنی یک اتاقک ردیابی جرقه ساخته شده تا بتواند برخوردهای بسیار کمیاب نوترینو را ردیابی کند با آنکه تعداد نوترینوها خیلی کم بود ولی وفور وجود نوترینوها با همان احتمال کم برخورد توانستند کسر کوچکی از این نوترینوها را ردیابی کنند.

نکته اینجا بود که نوترینوها پائولی طی یک واپاشی رادیواکتیو همراه با یک الکترون زاده می شود معنای چنین رفتاری این است که نوترینو پائولی هنگام برخورد باید بتواند الکترون تولید کند.

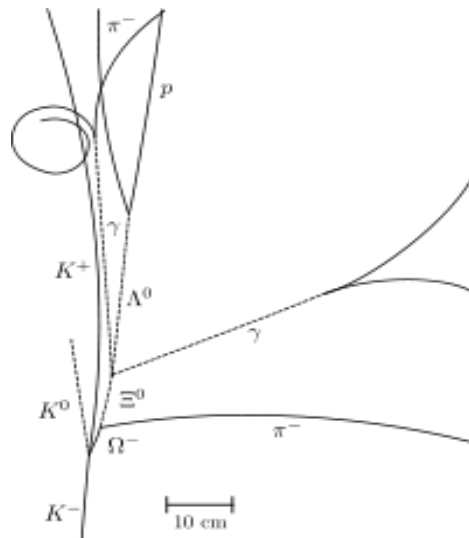
ولی معنای واپاشی پیون به یک موئون و یک نوترینو این است که نوترینو در برخورد هایش بایستی بتواند موئون تولید کند.

موضوع این بود که آیا این دو نوترینو یکسانند؟ اگر تنها یک نوترینو وجود داشته باشد در برخورد نوترینو یا اتم های آلومینیوم تعداد الکترون ها و موئونها باید بطور مساوی تولید شوند ولی بارها آزمایش حاکی از آن بود که فقط موئون تولید می شود پس لاجرم دو نوترینو نباید از یک جنس باشند. نوترینو هایی با طعم الکترون و نوترینو هایی هم با طعم موئون هستند واژه طعم به معنای جدی کلمه پیشنهاد نشده بود. وقتی یک نوترون به پروتون تبدیل می شود تنها چیزی که تغییر می کند طعم کوارک است. بنابراین، مفهوم طعم در آفرینش مدل استاندارد اهمیت زیادی پیدا کرد.



## ۷۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

وشگفت به شکل یک نمودار رسم شده اند تقارن از وجود ذره دهمی خبر می دهد که آن را پیش پیش  $\Omega^-$  نام نهادند پس اتافک ابری به طول ۲۴/۵ متر و گنجایش ۹۰۰ لیتر هیدروژن مایع تشکیل دادند در مسیر اشعه ای از (کائون) با بار منفی و هدف پیدا کردن  $\Omega^-$  بود. این ذره از سه کوارک شگفت ساخته شده است (گاهی اوقات به جای یکی از سه کوارک یک کوارک افسون قرار می گیرد) جالب است بدانید این ذره جزو گروه باریون ها دسته بندی می گردد و با نیروی ضعیف برهم کنش دارد.



شکل ۲-۶:

## ۳-۶ فرضیه کوارک

گلمان، ذرات جدید را به صورت گروه های خانوادگی تنظیم کرد این نظم هادرون ها، برای بعضی از دانشمندان فیزیک امکان وجود زیر بنایی از ذرات پایه را پیشنهاد می کرد. در سال ۱۹۶۹ گلمان یک ساختمان پایه ذرات پیشنهاد کرد، گروه سه تایی از ذرات پایه که با آنها تمامی هادرونها را می شد ساخت.

گلمان یاد آور شد که هریک باید یک سوم و یا دو سوم واحد بار الکترون مثبت یا منفی را داشته باشد به علاوه هریک باید یک سوم مشخصات یک پروتون با یک نوترون را داشته باشند.

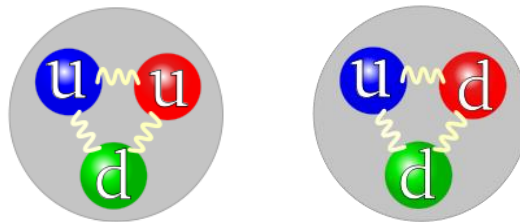
گلمان نام این سه ذره را کوارک یعنی مزخرف نام نهاد. پیشنهاد گلمان سادگی و نظم جدیدی را به ذرات شناخته شده داد.

همه هادرونها شناخته شده از سه کوارک پایه ساخته می شدند سر انجام هریک از انواع کوارک ها با واژه طعم معروف شدند و اکنون سه طعم دیگر شناخته شده است. این سه طعم بار الکتریکی خاصی دارند.

جدول ۱-۶

نام کوارک	بار کوارک
Up بالا	$+\frac{2}{3}$
Down پایین	$-\frac{1}{3}$
Strange شگفت	$-\frac{1}{3}$

ماده هسته معروف به ماده بار یونی از سه کوارک ساخته شده برای پروتون دو کوارک up و یک کوارک down و برای نوترون دو کوارک down و یک کوارک up است.



شکل ۳-۶: از راست به چپ: نوترون-پروتون



## ۷۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

همانطور که گفته شد  $\Omega^-$  از کوآرک شگفت ساخته شده است. مزون که ذره حامل نیروی بستگی نوکلئونها بشمار می آید از یک جفت کوآرک و ضد کوآرک شکل گرفته است.

هادرون ها محصورند. همچنانکه قطب N و S آهنربا از هم جدا نمی شوند این گونه کوآرک ها هم از هم جدا نمی شوند البته شایان ذکر است که در روند گسترش علم برای کوآرک ها اشکال مختلفی را عنوان داشتند به عنوان مثال در نظریه ای مدل استاندارد برای بُعد دار کردن کوآرک ها یک بعد به آنها منصوب کردند که به آنها ریسمان های یک بعدی می گفتند و ذرات را حاصل از طنین ارتعاشات آنها می دانستند و عالم را چون سمفونی منظمی می دانستند گروه دیگری قائل به دو بعدی بودن کوآرک ها شدند که به نظریه پوسته موسوم شد که کوآرک ها را چون پوسته ای می دانستند که طنین ها در آنها به وجود می آمد، دکتر کامران وفا و دکتر حامد نیما ارکانی از جمله منادیان این نظریه در جهان فیزیک هستند.

## ۴-۶ کشف باررنگی

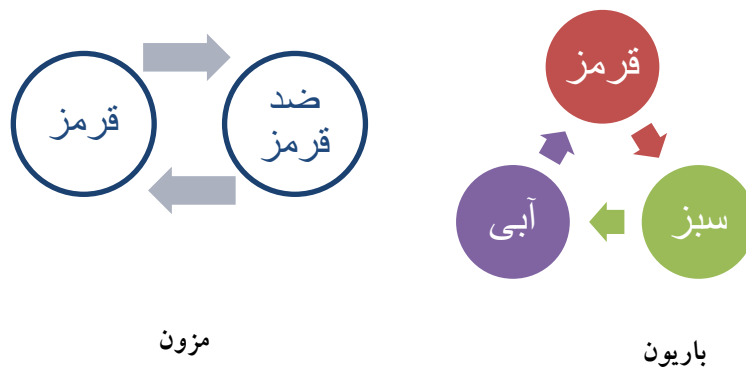
به هر حال نظریه کوآرک با تجربیات آزمایشگاهی در حوزه ذرات با انرژی های بالا به اثبات رسید حتی در روند برخورد الکترون ها و پوزیترونها.

نخستین نتیجه موفقیت آمیز این مطالعات این بود که بار دیگر بینش ما را درباره کوآرک ها روشن ساخت. ساده ترین روش آزمایش عبارت بود از این که تعداد باریون و مزون هایی که به طورمتوسط از این انحلال تولید می شدند شمرده شوند فرض می شد که آنها حاصل کوآرک هایی هستند که به علت انحلال تولید شده اند.

در سال ۱۹۶۱ این نتیجه حاصل شد که تعداد پیون های تولید شده سه برابر بیشتر از آنچه تئوری کوآرک پیشگویی می کند. چگونه رخ داده بود؟

گلمان عدد کوانتومی جدیدی همانند بار الکتریکی اما وابسته به نیروی قوی پیشنهاد کرد این بار جدید، سه حالت احتیاج داشت در حالیکه تنها دو حالت دارد برای این دو حالت علامت های مثبت و منفی بکار برده می شود گلمان برای تشخیص دادن این سه حالت از

تعبیری به نام رنگ استفاده کرد، هریک از این رنگ ها می توانند یک پیون در مسیر های متفاوتی در جریان برخورد تولید کنند این امر احتمال تولید پیون ها را سه برابر می کند. مفهوم رنگ گلمان به زودی مورد پذیرش قرار گرفت چرا که بسیاری از مسائل را توجیه می کرد برای نمونه کوارک های تنها می توانند به شکل (qq) مزون و یا (qqq) باریون ظاهر شوند چرا که اینها ترکیباتی است که باررنگی در آن خنثی می شود. مفهوم رنگ تضاد ظاهری میان ساخت بار یون ها سه کوارکی و اصل انحصاری پائولی را توضیح می دهد. ترکیب کوارک (uud) پروتون لازم داشت دو فرمیون در یک حالت باشد که در مکانیک کوانتومی پذیرفتی نیست مگر آنکه دو کوارک بالا رنگ های متفاوت داشته باشند پس نیروی قوی بین کوارک ها از مشخصات رنگ است.



## ۵-۶ انقلاب نوامبر و رد پای فریبا:

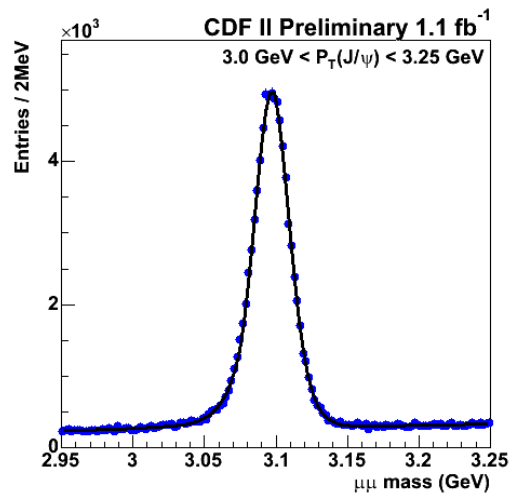
ماشین های الکترون - پروتون به پیروزی دیگری نزدیک شد در یکی از برنامه ها، برخوردها میان فاصله انرژی  $2/5 \text{ GeV}$  تا  $4 \text{ GeV}$  شگفتی ایجاد کرده بود. دانشمندانی که به دقت نتایج را بررسی می کردند نسبت به پایبندی تئوری خود دچار وحشت و نگرانی شده بودند در زمانی که آزمایش ها و سنجش های خود را پیرامون  $3/1 \text{ GeV}$  تکرار می کردند و آن را در گام های  $0/01 \text{ GeV}$  انجام می گرفت تعداد برخوردها میان  $3/1$  و  $3/501$  صد برابر افزایش پیدا کرد و سپس در  $3/120 \text{ GeV}$  به سرعت کاهش یافت این پدیده ذره جدیدی را به جرم  $3/105 \text{ GeV}$  را به روشنی معین می کرد.

## ۷۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

باریکه قله ذرات شمرده شده جرم مشخصی را تعیین می کرد در مکانیک کوانتوم هر ذره جرم دقیقاً معین شده ای دارد. عدم قطعیت همراه آن است که بستگی به طول عمر ذره دارد هر قدر طول عمر ذره بیشتر باشد، جرم آن با دقت بیشتری قابل تعیین است مثلاً ذره  $\Delta^{++}$  که حالتی از پیوند پیون و پروتون است  $10^{-23}$  عمر دارد و عدم قطعیت جرم آن برابر دهها Mev است، به طور کلی هر قدر جرم ذره بیشتر باشد حالت های مختلفی برای واپاشی دارد به همین علت عمر کوتاهی دارد.

ذره جدید وزنی به اندازه سه برابر پروتون داشت، می بایست طبق تعریف فوق عمر کوتاهی داشته باشد ولی بالعکس عمر بلندی داشت چه چیز سبب جلوگیری از واپاشی شده است این حالت با کوارکهای شناخته شده جواب داده نمی شد بلکه احتیاج به یک کوارکی جدید که نام آن را فریبا نهادند بود.

در آزمایشی دیگر ذره ای دیگر به نام  $J$  را مد نظر گرفت که مشخص شد که  $J/\psi$  حالتی از پیوند یک کوارک فریبا با یک کوارک ضد فریبا هستند.



## ۶-۶ گلوونها و نیروی قوی:

نیروی قوی با برهم کنش از طریق مبادله بوزون ها ایجاد می شوند. ذره مبادله در بر هم کنش الکترو مغناطیس فوتون است، در تصویر قدیم یوکاوا تصور می شد که ذره مبادله

شده میان پروتون ها و نوترون ها مزون است اما بر پایه مدل کوآرک پروتون ها و نوترون ها از کوآرک ساخته شده اند که سخت به هم پیوند خورده اند بنابراین روشن است که نیروی قدرتمندی این پیوند را ایجاد کرده است که به آن گلوئون می گفتند. مدل خاص گلوئون از تئوری مدل استاندارد برگرفته شد که بعدها در شتابدهنده کشف شد.

گلوئون و فوتون ها چند صفت مشترک دارند، اولاً هر دو بوزون بودند با اسپین یک و هر دو بدون جرم، اما گلوئون ها حامل بار قوی رنگ بودند. فوتون ها هیچ باری ندارند، گلوئون ها بر خلاف فوتون ها که در فاصله های دور هم تاثیر می گذارند و هر چه از مرکز دور می شویم کم می شود، انرژی گلوئون ها با دور شدن از مرکز افزایش می یابد به خاطر همین جدا کردن دو کوآرک از هم انرژی بی نهایت می طلبد. بنابراین کوآرک ها در کنار هم آزادند اما با دور شدن از هم مقید تر می شوند.

اما نکته ای در مورد نیروی ضعیف وجود دارد نیروی الکترو مغناطیسی با یک فوتون



شکل ۴-۶: پروفیسور عبدالسلام

جریان می یابد نیروی ضعیف به سه عامل  $Z^0, W^-, W^+$  و نیروی هسته ای قوی هشت گلوئون احتیاج دارد.

در نیروی ضعیف همانطور که عنوان شد سه ذره  $Z^0, W^-, W^+$  که جرم بالایی دارند جریان دارد، در صورتی که در نیروی الکترومغناطیسی از یک حامل فوتون بدون جرم استفاده می شود بوزون ضعیف فقط یک فوتون سنگین است در نیروی ضعیف دو نوع جریان باردار و

جریان خنثی وجود دارد. نیروی باردار  $W^-, W^+$ ، جریان

خنثی با  $Z^0$  مشخص می شوند که در سلسله آزمایش ها

نشان داده شده است گاهی اوقات برهم کنش ضعیف بدون انتقال هیچ گونه باری  $Z^0$  انجام می گیرد و گاهی نیز با وجود ذرات  $W^-, W^+$  است. عبدالسلام<sup>۱۵</sup> نشان داد که  $W^-, W^+$  و فوتون در یک خانواده قرار می گیرند پس وحدتی بین آنها برقرار است.

<sup>۱۵</sup>Mohammad Abdus Salam

در تئوری مکانیک کوانتومی در بحث عدم قطعیت عنوان می شود حالتی که فوتون ها انرژی از خلاء می گیرند (به این فوتون ها، فوتون های مجازی می گویند) در یک محدوده کوچکی از زمان اتفاق می افتد و به اصطلاح جرم دار می شوند و هر مقداری را هم می توانند بگیرند. این بحث در مورد نیروی الکترو ضعیف خود را نشان می دهد که چگونه فوتون بی جرم و  $Z^0, W^-, W^+$  با که جرم های بالایی دارند از یک خانواده اند. به همین دلیل است که اثبات می شود که بوزون های  $Z^0, W^-, W^+$  همان فوتون هایی هستند که جرم دار شده اند و انرژی شان به حدی است که می توانند تغییر طعم دهند. و به ذره ای دیگر تبدیل و ذرات را به حالت ناپایداری و نهایت تلاشی سوق دهند.

این پیشنهاد عبدالسلام راهگشای رویای دیرینه و وحدت نیروها را فراهم آورد و نام نیروهای هسته ای ضعیف و الکترومغناطیس به الکترو ضعیف تغییر کرد.

#### ۷-۶ کشف کوارک:

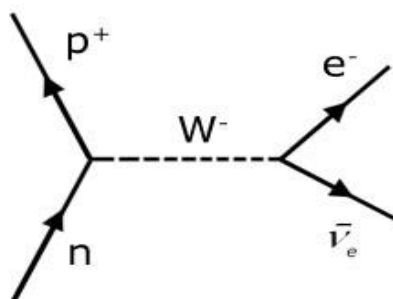
با تجهیز شتاب دهنده ها و تکمیل کردن شتابدهنده های الکترونی در یک شتابدهنده خطی و برخورد دادن یک الکترون پر سرعت و پر شتاب با یک ذره پروتون متوجه شدند که الکترون به طریق خاصی پاشیده می شود و این پاشیدگی این ایده را برای ریچارد فاینمن به وجود آورد که وجود ذراتی در ساختار پروتون موجب این پاشیدگی می شود وی این ذرات را پاراتون نام نهاد. آزمایش های پراکندگی با الکترون نشان دادند که پاراتون ها ذرات اجزا تشکیل دهنده پروتون، مانند ذرات نقطوی عمل می کنند آزمایش های بعدی که در سن ۱۶<sup>۱۶</sup> انجام شد این نظریه را تایید کرد و عمل پراکندگی با موئون و نوترینوهای پر انرژی انجام گرفت و مشخص شد که کوارک ها وجود دارند فاینمن پاراتون را مرکب از کوارک ها و ذره ای دیگر می دانست که به مجموع آنها پاراتون اطلاق می کرد.

البته طبیعت نقطه ای کوارک ها بسیاری از مسائل کیهان شناسی را حل می کرد چرا که نقطوی و بدون حجم بودن چگونگی جمع آوری آنها در یک حجم بسیار کوچک مثل سیاهچاله ها آنچنانکه انفجار بزرگ لازم می دارد مجاز می داند.

---

<sup>۱۶</sup>CERN

محصور بودن یکی دیگر از مشخصات کوارک هاست. چون کوشش های بی شماری برای مشاهده کوارک های آزاد با یک سوم بار الکتریکی با ناکامی روبرو شد پس دانشمندان ایده محصور ماندن را ارائه دادند که براساس آن کوارک ها به طور دائم در داخل واپاشی رادیواکتیو یک نوترون مثالی از یک بر هم کنش ضعیف که با وابسته یک بوزون باردار انجام یافته است نوترون  $n$  بوزون  $W^-$  صادر می کند و به پروتون  $P$  تبدیل می شود  $W^-$  به یک الکترون و یک ضد نوترینو وا می پاشد.



#### ۸-۶ مدل استاندارد:

رده بندی ذرات را به صورتی ویژه که در حال حاضر برای توصیف ذرات بنیادی به کار می رود "مدل استاندارد" می گویند. مدل استاندارد نظریه ای است که فیزیک دانان به کمک آن چگونگی یکپارچه بودن جهان را تشریح می کنند. این مدل چگونگی بر هم کنش نیروی هسته ای قوی هسته ای ضعیف و الکترو مغناطیس را در تصویر یکپارچه توصیف می کند در این مدل سه دسته از ذرات وجود دارند لپتونها مانند الکترون کوارک ها ذرات تشکیل دهنده نوترون ها و پروتون ها و حاملان نیرو. بر اساس این نظریه نشان داده می شود که چگونه ذرات بنیادی توسط چهار نیروی اصلی کنترل می شوند در این مدل همه ذرات در ابتدا بدون جرم هستند و با شکست خود به خودی تقارن تحت تاثیر میدان ذره ای دیگری به نام هیگز جرم دار می شوند بسیاری از منابع فیزیک تعداد این ذرات بسیاری در مدل استاندارد را به شکل دقیق تر و جزئی به ۶۱ ذره تقسیم بندی می کنند ۱۲ لپتون و ۳۶ کوارک و آنتی کوارک، دوازده ذره واسط و هیگز.

### ۱-۸-۶ خانواده لپتون ها

الکترون ها و پوزیترون ها در یک «خانواده» جداگانه از ذرات قرار دارند که به عنوان لپتون ها شناخته می شوند دانشمندان لپتون ها را به دو گروه ذراتی که بارالکتریکی دارند و ذراتی که نوترینو نامیده میشوند و بارالکتریکی شان خنثی یا صفر است تقسیم میکنند. هر سه نسل شامل یک لپتون باردار و یک نوترینو هستند. جدول ۶-۲ خانواده لپتون ها می باشد. علاوه بر لپتون ها ۶ پاد لپتون نیز وجود دارد و در مجموع ۱۲ لپتون داریم.

نسل	نام	نماد	بار الکتریکی	پاد ذره
۱	الکترون	e	-۱	پوزیترون
	نوترینوی الکترون	$\nu_e$	۰	پاد نوترینوی الکترونی
۲	موئون	$\mu$	-۱	پاد موئون
	نوترینوی موئون	$\nu_\mu$	۰	پاد نوترینوی موئون
۳	تائو	$\tau$	-۱	پاد تائو
	نوترینوی تائویی	$\nu_\tau$	۰	پاد نوترینوی تائویی

### ۲-۸-۶ کوارک ها

شش طعم برای خانواده کوارک ها وجود دارد و در سه نسل دسته بندی شده است برای هر کوارک ۳ رنگ وجود دارد. که علاوه بر کوارک ها نیز پاد کوارک ها هم هستند و در مجموع ۳۶ نوع کوارک وجود دارد.

نسل	نام	نماد	بار الکتریکی	پاد ذره
۱	بالا	U	۲/۳	کوارک پاد بالا
	پایین	d	-۱/۳	کوارک پاد پایین
۲	شگفت	S	-۱/۳	کوارک پاد شگفت
	افسون	c	۲/۳	کوارک پاد افسون
۳	ته	B	-۱/۳	کوارک پاد ته
	سر	T	۲/۳	کوارک پاد سر

### ۳-۸-۶ گلوئون ها

گلوئون ها بار الکتریکی و جرم ندارند، ذره‌ای است که بین کوارکها مبادله می‌شود تا آنها را به هم پیوند دهد. گلوئون ها بار رنگی دارند، آنها حامل یک رنگ و یک پادرننگ هستند، رنگ و پادرننگ می‌توانند همدیگر را جذب کنند. این ذرات نیروی قوی را حمل می‌کنند. در مجموع ۸ گلوئون داریم

### ۴-۸-۶ ذرات واسط

بوزون های  $Z^0$ ,  $W^+$ ,  $W^-$  که ذرات واسط نیروی هسته ای ضعیف می‌باشد. و فوتون  $\gamma$  که ذره واسط نیروی الکترومغناطیس می‌باشد.

### ۵-۸-۶ بوزون هیگز

بوزون هیگز، حلقه گمشده مدل استاندارد ذرات بنیادی بود این ذره در واقع عامل جرم دار شدن ذرات در مدل استاندارد است. پیش از اعلام رسمی مرکز پژوهش های اتمی اروپا سرن در آزمایشگاه مشاهده نشده بود. براساس نظریه مدل استاندارد میزان شدت برهم کنش ذره بوزون هیگز با دیگر ذرات است که مشخص می‌کند هر ذره چقدر جرم داشته باشد برای مثال فوتون ها برهم کنش آنچنانی با بوزون های هیگز ندارند و به همین دلیل است که جرمی ندارند برعکس الکترون ها به علت برهم کنش زیاد ذره هیگز جرم بیشتری دارند.

### ۱-۵-۸-۶ سازوکار هیگز

ذرات بنیادی از اجزای ریزی تشکیل نشده اند. شرح چگونگی سکون در این ذره ها به یکی از اصلی ترین مسائل در مورد منشا جرم است. اخیرا دانشمندان بیان نموده اند که جرم ذرات بنیادی از برهمکنش با میدان هیگز است. اما میدان هیگز چیست؟

میدان هیگز یک میدان کوانتومی است. خصوصیات این میدان بدین شرح است:

۱- تمام میدان ها خاصیتی به نام اسپین دارند بوزون هیگز(ذره میدان هیگز) اسپین صفر دارد. این خصوصیت میدان هیگز را قادر می‌سازد به شیوه متفاوتی نسبت به بقیه ذره ها در لاگرانژی ظاهر شود.



## ۸۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

۲- قدرت این میدان در سرتاسر جهان غیر صفر است. هر سامانه ای از جمله جهان در پایین ترین سطح انرژی قرار می گیرد. در میدان معمولی همانند میدان الکترومغناطیس پایین ترین سطح انرژی آنجایی است که میدان مقدار صفر را دارد. جهان در حالت معمولی و در پایین سطح، آکنده از میدان هیگز غیر صفر است.

۳- برهم کنش میدان هیگز با ذرات دیگر، ذراتی که با میدان هیگز برهم کنش دارند، طوری رفتار می کنند که انگار جرم دارند و جرم آن ها متناسب با شدت میدان ضرب در شدت برهم کنش است.

بنابراین بوزون هیگز ذره ای است که بوجود آورنده جرم در جهان است.

در نتیجه ماده از ۶۱ ذره بنیادی تشکیل شده است شکل ۵-۶ مدل استاندارد ذرات بنیادی را است.

mass →	=2.3 MeV/c <sup>2</sup>	=1.275 GeV/c <sup>2</sup>	=173.07 GeV/c <sup>2</sup>	0	=126 GeV/c <sup>2</sup>
charge →	2/3	2/3	2/3	0	0
spin →	1/2	1/2	1/2	1	0
	<b>u</b> up	<b>c</b> charm	<b>t</b> top	<b>g</b> gluon	<b>H</b> Higgs boson
<b>QUARKS</b>					
	=4.8 MeV/c <sup>2</sup>	=95 MeV/c <sup>2</sup>	=4.18 GeV/c <sup>2</sup>	0	
	-1/3	-1/3	-1/3	0	
	1/2	1/2	1/2	1	
	<b>d</b> down	<b>s</b> strange	<b>b</b> bottom	<b>γ</b> photon	
	0.511 MeV/c <sup>2</sup>	105.7 MeV/c <sup>2</sup>	1.777 GeV/c <sup>2</sup>	91.2 GeV/c <sup>2</sup>	
	-1	-1	-1	0	
	1/2	1/2	1/2	1	
	<b>e</b> electron	<b>μ</b> muon	<b>τ</b> tau	<b>Z</b> Z boson	
<b>LEPTONS</b>					<b>GAUGE BOSONS</b>
	<2.2 eV/c <sup>2</sup>	<0.17 MeV/c <sup>2</sup>	<15.5 MeV/c <sup>2</sup>	80.4 GeV/c <sup>2</sup>	
	0	0	0	±1	
	1/2	1/2	1/2	1	
	<b>ν<sub>e</sub></b> electron neutrino	<b>ν<sub>μ</sub></b> muon neutrino	<b>ν<sub>τ</sub></b> tau neutrino	<b>W</b> W boson	

شکل ۵-۶: مدل استاندارد ذرات بنیادی

## ۹-۶ عملیات پروتون های شگفت انگیز:

کشف ذره اسرار آمیز هیگز بدون همکاری جامع بین المللی محقق نمی شد حدودا ده هزار دانشمند از ۳۰۰ دانشگاه و مرکز تحقیقاتی معتبر در سرتاسر جهان مستقیما در این

پروژه عظیم بین‌المللی همکاری داشته‌اند. هزینه ساخت آن هم مشترکاً توسط کشورهای عضو اتحادیه اروپا، ایالات متحده، روسیه، ژاپن، کانادا و چین و هندوستان و بسیاری از کشورهای دیگر جهان تامین شده است.

طراحان و سازندگان ال‌اچ‌سی برای دست‌یابی به سطح انرژی چند میلیون تریلیون الکترون‌ولتی مورد نیاز برای آفرینش ذره هیگز چالش‌های زیادی را پشت سر گذاشتند. ۱- این شتابدهنده‌ها باید پروتون‌ها را به انرژی ۷ ترا الکترون‌ولت برسانند یعنی ۱۰ برابر میزان قبلی.



شکل ۶-۶: شتاب دهنده LHC

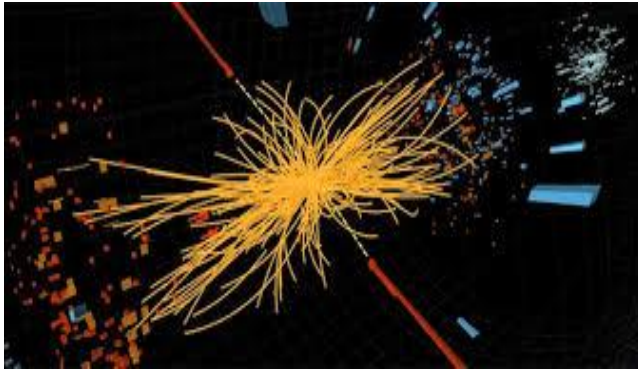
۲- برای این منظور تقریباً ۱۲۰۰ مغناطیس ابر رسانای ۱۵ متری که به هلیوم مایع نیاز است تا اولاً دستگاه را سرد کند و ثانیاً پروتون‌های سنگین شده را به مسیر دایره‌ای خود باز گرداند.

۳- باید بتواند باریکه‌ای ۴۰ برابر پر قدرت‌تر از سایر شتاب دهنده‌های موجود ایجاد کند تا احتمال وقوع برخورد‌هایی که منجر به خلق هیگز شود را افزایش دهد چگونگی کار بدین صورت از یک باریکه‌ای از پروتون‌های غیر پیوسته ابتدا بوسیله شتابدهنده‌های خطی و سپس شتابدهنده‌های حلقوی کوچکتر به انرژی متوسط رسانده و در نهایت آنها را از دو جهت مقابل هم وارد مسیر حلقوی اصلی ال‌اچ‌سی می‌کنند. به این ترتیب دوباریکه پروتونی مجزا به دست خواهد آمد که یکی به طور ساعتگرد و دیگری پاد ساعتگرد در دو لوله مجزا در حال دور زدن مسیر حلقوی ۲۷ کیلو متری ال‌اچ‌سی هستند مسیر باریکه به گونه

## ۸۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

ای طراحی شده است که یکدیگر را در ۴ نقطه مختلف قطع کنند. در آستانه هریک از این ۴ نقطه تقاطع جدا کننده های الکترومغناطیسی خاصی تعبیه شده اند تا پروتون ها را از مسیر اصلی منحرف کرده تا از کنار هم بگذرند.

در بخشی از مسیر های حلقوی ال. اچ. سی تعداد موجبر الکترومغناطیسی نصب شده است و پروتون ها در هر بار گردش به دور مسیر حلقوی مزبور، از میان این موجبر ها عبور می کنند تا سرعت



بگیرند. و این عمل هر دور تکرار می شود تا اینکه انرژی به حد نهایی یعنی ۴ ترا الکترون ولت برسد. اینک پروتون های دو باریکه برای برخورد با یکدیگر آماده اند.

حالا طبیعی است که هرچه گروه ها فشرده تر باشند امکان برخورد اعضای آنها با همدیگر نیز بیشتر خواهد بود. پس از عدسی های مغناطیسی کانونی کننده استفاده می شود. تا برخورد ها را افزایش دهد از هر صد میلیارد پروتون تنها ۲۰ برخورد اتفاق می افتد. اما از آنجا که در هر ثانیه ۳۰ میلیون بار این باریکه ها از هم می گذرند پس تعداد برخورد ها تا ۶۰۰ میلیون در ثانیه می رسد.

# Large Hadron Collider



## ۶-۱۰ نظریه ذرات بنیادی و کیهان شناسی

همان طور که قبلا ذکر کردیم ذرات بنیادی در اصل حروف الفبای جهان خلقت را تشکیل می دهند و مادر کاوش های خود از طبیعت که به منزله کلمات هستند این حروف و ترتیب قرار گرفتنشان و تعدادشان و خواصشان را استخراج کردیم حالا از این ذرات بنیادی در جهت رسیدن به جواب های علم استفاده می کنیم. و آن را در حوزه کیهان شناسی و بعد نجوم مورد ارزیابی قرار می دهیم.

ایده ذرات بنیادی به دنبال خود نظریاتی از قبیل نظریه وحدت بزرگ را به دنبال داشت که دانشمندان در پی آن بودند با استفاده از اصول نظریه ذرات بنیادی بتوانند فرمولی را ارائه دهند که این فرمول بتواند در همه شرایطی منشا همه نیروهای موجود در طبیعت را توضیح دهد و همه از یک واقعیت نشات گرفته باشند این نظریه نظریه ابر تقارن را به همراه داشت. نظریه وحدت بزرگ در طول سالیان متمادی اندیشه های فراوانی را به خود معطوف داشته است و اسرار زیادی از طبیعت را هویدا نموده است.

مثلا آلبرت اینشتین وحدت بین جرم و انرژی و فضا و زمان را مطرح کرد و غالب دو نظریه نسبیت خاص و نسبیت عام ارائه داد. در این وحدت تقارنی از نوع  $sd(2)$  برقرار است که بر اساس آن می توان در مواردی جای این دو پارامتر را باهم عوض کرد.

در نظریه استاندارد ذرات بنیادی بیان نمودیم که عبدالسلام ایده وحدت دو نیروی الکترومغناطیس و هسته ای ضعیف را مطرح کرد و اذعان داشت که ذره بوزون حامل هر یک از این نیروها، فوتون است اما فوتون در انرژی های بدون جرم، و در انرژی های پایین جرم دار ظاهر می شود خوب این هم از نوع تقارن  $sd(2)$  است اما در فیزیک به دنبال تقارن بزرگتر هستیم تا بتواند نیروی هسته ای قوی و گرانش را نیز در برگیرد برای این منظور دانشمندان در کاوش های خود ایده ریسمان بودن کوارک ها را در نظر گرفتند که این نظریه گراویتون و هم هسته ای قوی را در بر می گرفت اما وجود ابعاد در حد ۲۶ بعد رقبت پذیرش آن را کم کرد.

به هر حال دلیلی با این ایده در انرژی های بالا امکان وحدت نیرو ها وجود دارد و این وحدت در زمانی وجود داشته که انرژی اولیه عالم فوق العاده بالا بوده و آن را در بدو خلقت

است، که ابرتقارنی از نوع  $sd_4$  بر جریان عالم حاکم بوده است که کل نیروها را و حدت می بخشیده و در اثر عاملی این تقارن شکسته شده و باعث شد که این نیروها بصورت مستقل پدید آیند.



## فصل هفتم

### انرژی هسته ای

در متون قبل از ساختار اتم ها و هسته ها و اجزای تشکیل دهنده آنها و تا حدودی درباره نظریه استاندارد ذرات بنیادی بحث کردیم و نتایج کیهان شناسی ماحصل از آن را مورد ارزیابی قرار دادیم برای هدایت بحث به سوی اختر شناسی هسته ای ضروری به نظر می رسد که دامنه بحث را در میدان انرژی حاصل از واکنش های هسته ای گسترش دهیم.

می دانیم در واکنش ها شیمیایی بعضی از واکنش ها گرمازا و برخی گرماگیرند مثلاً تشکیل آب از دو عنصر هیدروژن و اکسیژن معمولاً این واکنش با ایجاد گرمای قابل ملاحظه ای صورت می گیرد لذا می توان نتیجه گرفت که انرژی آب حاصله از این واکنش از انرژی هریک از گازهای هیدروژن و اکسیژن کمتر است. و در واکنش برعکس آن یعنی الکترولیز آب مشاهده می شود که با اعمال انرژی الکتریکی به آب دو گاز هیدروژن و اکسیژن جدا می شوند.

به همین ترتیب در مورد واکنش های هسته ای هم با واکنش های گرمازا و گرماگیر همراه هستیم با این تفاوت که این حالت در مورد انرژی هسته ای بیشتر به صورت اختلاف در جرم های بین دو حالت قبل از واکنش و بعد از واکنش پی گیری می شود. چون بین انرژی و جرم تعادل برقرار است آزاد شدن مقدار زیادی انرژی در یک واکنش هسته ای با تغییر در



جرم سکون کل هسته های درگیر در واکنش همراه است بنا براین معادله  $E = mc^2$  نقش مهمی در تفسیر واکنش های هسته ای ایفا می کند.

### ۱-۷ انرژی اتصال هسته ای

همان طور که می دانیم یک اتم از الکترون ها و هسته که خود متشکل از پروتون ها و نوترون ها می باشد تشکیل شده است اما این سوال مطرح می شود که آیا جرم یک اتم با جرم مجموع ذراتی که آن را تشکیل داده اند برابر است یا خیر؟

مثال: باتوجه به داده های زیر جرم هر کدام از ذرات تشکیل دهنده اتم دوتریوم را  ${}^2\text{H}$  را حساب می کنیم.

جرم سکون یک پروتون  $1/007276 \text{ amu}$

پروتون

جرم سکون یک نوترون  $1/008665 \text{ amu}$

نوترون

جرم سکون یک الکترون  $0/000549 \text{ amu}$

الکترون

(۱) مجموع جرم سکون ذرات تشکیل دهنده در حالت آزاد  $2/01649 \text{ amu}$

(۲) جرم سکون اتم دوتریم  $2/014102 \text{ amu}$

$\Delta m$  تفاوت جرم (۱) و (۲)  $0/002388 \text{ amu}$

همان طور که ملاحظه می شود به اندازه اختلاف جرم بین اتم مقید و حالت آزاد ذرات تفاوت جرم وجود دارد یعنی طبق معادله  $E = mc^2$  انرژی به اتم داده شود تا از حالت تقید خارج شود. پس برای مقید شدن یک هسته و تشکیل اتم در مواردی انرژی از دست داده می شود به عبارتی این واکنش انرژی زا می باشد.

انرژی معادل یک واحد جرم اتمی:

$$1 \text{ amu} = 1/66 \times 10^{-27}$$

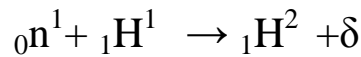
$$\Delta E = \Delta mc^2 = 1/66 \times 10^{-27} \times (3 \times 10^8)^2 = 14/9 \times 10^{-11} j$$

$$1 \text{ Mev} = 1/60 \times 10^{-12} \quad \Delta E = \frac{14/9 \times 10^{-11}}{1/60 \times 10^{-12}}$$

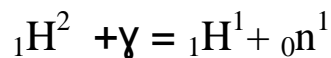
$$= 931 \text{ Mev}$$

پس هر  $1 \text{ amu} = 931 \text{ Mev}$  باشد بنابراین در فرآیند فوق مقدار انرژی مبادله شده برابر با  $2/22 \text{ Mev}$  است یعنی اگر این ذرات را مقید کنیم حدود  $2/22 \text{ VeM}$  انرژی از واکنش دریافت می شود که این نتیجه محاسباتی با نتایج تجربی برابری می کند.

واکنش زیر بمباران هیدروژن با نوترون است



در این واکنش هیچ گونه اجزای ذره ای که انرژی جنبشی زیادی داشته باشد ایجاد نمی شود بنابراین جرمی برابر  $0/002388 \text{ amu}$  که تفاوت سبکتر شدن  ${}_1H^2$  از  ${}_0n^1 + {}_1H^1$  است به وسیله پرتو  $\delta$  رده می شود انرژی این پرتو  $\delta$  از طریق آزمایش  $2/22 \text{ Mev}$  بدست آمده است آزمایش معکوس آن:



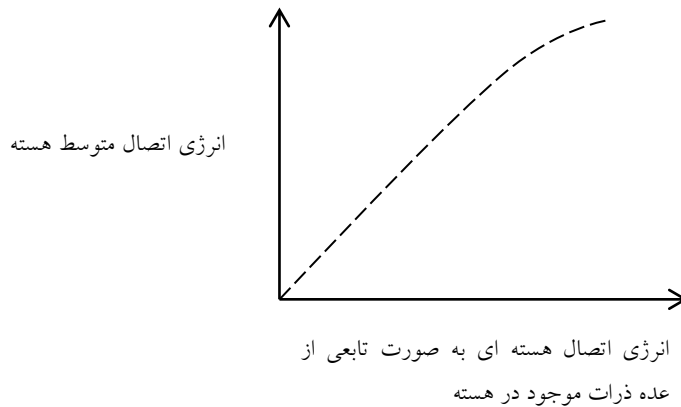
اگر انرژی پرتو  $\delta$  کمتر از  $2/22 \text{ Mev}$  باشد این واکنش صورت نمی گیرد. اما اگر پرتو  $\delta$  با انرژی  $2/22 \text{ Mev}$  یا بیشتر به کار گرفته شود واکنش صورت گرفته یعنی پروتون و نوترون از هم جدا می شوند.

همین روش برای تمام هسته های دیگر قابل بررسی هست نه تنها هسته های عریان بلکه در باره خود اتم ها نیز قابل تعمیم است. مثلاً اتم کربن-۱۲ را در نظر بگیرید. (شامل شش پروتون و الکترون)

$6 \times 1/007825 = 6/04695 \text{ amu}$	جرم سکون شش پروتون
$6 \times 1/008665 = 6/05199 \text{ amu}$	جرم سکون شش نوترون
$12/09894$	جرم سکون کل
$12/00000$	جرم سکون اتم کربن-۱۲
$0/09894$	اختلاف جرم
$0/09894 \text{ amu} \times 931 = 92/1 \text{ Mev}$	انرژی مربوط به جرم سکون

## ۹۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

به همین طریق می توانیم انرژی اتصال هسته ای هر اتم پایدار حساب کنیم.



شکل ۷-۱۰۰

همان طور که در نمودار (شکل ۷-۱) فوق نشان داده می شود انرژی اتصال هسته با اضافه شدن نوکلئونها افزایش می یابد. اما چنان که ملاحظه می کنید نتیجه آن یک خط مستقیم نیست. این گونه داده های تجربی، متضمن مفاهیم مهمی است.

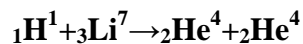
اگر انرژی اتصال متوسط هر ذره را حساب کنیم این مفاهیم با وضوح بیشتری مشاهده می شود در مورد مثال کربن-۱۲ انرژی اتصال کل  $92/1$  مگا الکترون است چون ۱۲ ذره نوترون درون هسته وجود دارد. انرژی اتصال متوسط به انرژی هر ذره عبارت خواهد بود از  $12/1 \text{ Mev}$  که برابر  $7/68$  است. در نمودار ۷-۱ مقادیر متوسط انرژی اتصال به ازای هر ذره مگا الکترون ولت در مقابل عده ذرات هسته عدد جرمی  $A$  ترسیم شده است. اهمیت این نمودار در شکل جالب آن نهفته است.

توجه داشته باشید که انرژی اتصال به ازای هر ذره با مقدار کمی که مربوط به تریوم آغاز می شود و سپس به سرعت فزونی می یابد بعضی از هسته های اوایل منحنی مثل در مقایسه با هسته های مجاور خود مقادیر اسنایی زیادی دارند  $^{16}\text{O}-^{12}\text{C}$  برای جدا کردن یک ذره از یکی از این عناصر انرژی زیادی را باید صرف نمود. شواهد نیز به نفع این استنتاج وجود دارد مثل ذره  $\alpha$  که از هسته هلیوم است که در واکنش

راديوآکتیو جدا می شود که نشان از پایداری این هسته است همان طور که ملاحظه می شود انرژی لازم جهت جدا نمودن یک ذره از آهن یا مس بسیار مشکل تر از جدا کردن یک جزء از اورانیوم می باشد. اولی حدود ۸/۷۵ انرژی لازم دارد و دومی حدود ۷/۶۱ مگا الکترون ولت.

اکنون موضوع انرژی اتصال باید این مطلب را روشن کند که چرا جرم های اتمی وقتی به دقت اندازه گیری می شود مضاربی از جرم یک اتم هیدروژن نیستند. در صورتی که هسته درست مجموعه هایی از پروتون ها و نوترون های مشابه اند نکته اینجاست که وقتی ذرات مذکور برای ایجاد یک هسته با هم ترکیب می شوند جرم سکون کلی آنها به مقدار معادل انرژی اتصال کاهش یافته است و انرژی اتصال متوسط از نوکلئید به نوکلئید متفاوت است.

مثال دیگری از موازنه جرم - انرژی در واکنش های هسته ای



از طرفی داریم:

جرم سکون اتم  $\text{Li}^7$  ۷/۰۱۶۰۰۵ amu

جرم سکون اتم  $\text{H}^1$  ۱/۰۰۷۸۲۵ amu

جرم سکون اتم  $\text{He}^4$  ۴/۰۰۲۶۰۴ amu

مقدار انرژی را که باید در این واکنش آزاد شود می توان با به دست آوردن تفاوت جرم سکون پیش و پس از وقوع واکنش هسته ای محاسبه کرد.

مقدار  $\Delta m = ۰/۰۱۸۶۲۲ \text{amu}$  که معادل  $۱۷/۳ \text{Mev}$  انرژی است. این کسر  $۳ \text{Mev}$

۱۷ به صورت انرژی جنبشی دو ذره گسیل یافته  $\alpha$  نمایان می شود. و توافقی بین محاسبات و تجربه بود.

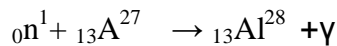
پایستگی انرژی آشکارا این الزام را به وجود می آورد که وقتی انرژی اتصال مواد حاصل از انرژی اتصال مواد واکنش دهنده بیشتر است در واکنش انرژی آزاد می شود در غیر این صورت برای پیشرفت واکنش انرژی لازم است و به عبارت دیگر وقتی انرژی اتصال متوسط به ازای هر ذره از مواد حاصل نسبت به نظیر آنها در مواد واکنش بیشتر باشد انرژی آزاد

## ۹۲ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

می شود. بیان این مطلب از روی نمودار چنین است که وقتی مواد حاصل بر روی منحنی انرژی اتصال متوسط بالاتر از مواد واکنش دهنده قرار گرفته باشند انرژی آزاد می شود.

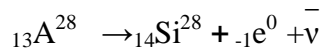
### ۲-۷ کشف شکاف هسته ای:

شکاف هسته ای هم، جزء فرآیندهایی است که کشفی تصادفی آن را به همراه داشت در زمانی که دختر و داماد کوری کشف کردند که در اثر بمباران توسط اشعه آلفا می توان رادیواکتیو دیگری را بدست آورد. فرمی به همراه تیمی پژوهشی به دنبال تحقیق علمی این مساله در سایر عناصر بودند مثلاً با بمباران

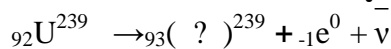
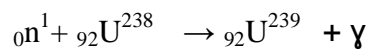


حاصل  ${}_{13}Al^{28}$  که یک عنصر رادیواکتیو با نیم عمر  $2/3$  دقیقه ای این نوکلئید با

گسیل بتا تباهی می یابد و به سیلیسیوم تبدیل می شود.

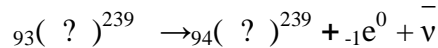


بنابراین  ${}_{14}Si^{28}$  تولید می شود که مقادیر  $Z$  و  $A$  برای آن، هریک، یک واحد بزرگتر از مقادیر نظیر آن در هسته اولیه بود این فرآیندها، این ایده به ذهن فرمی خطور می کند همان طور که با بمباران آلومنیوم به عنصری جلوتر در جدول مندلیف رفت خوب خوب است. آخرین عنصر یافت شده در جدول مندلیف را هم بمباران کند شاید بتواند عناصری جدیدتر کشف کند.



او همچنین پنداشت که ممکن است نوکلئید جدیدی که با علامت  ${}_{93}(\ ? )^{239}$  نشان

داده شده است، به نوبه خود دچار تباهی  $\beta$  شود.

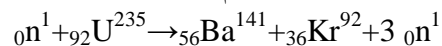


به این طریق ممکن بود دو عنصر جدید یکی با  $Z=93$  و دیگری  $Z=94$  تولید شود

اگر این واکنش ها واقعاً صورت می گرفت نتیجه آن تولید عنصر یا عناصر مصنوعی بود. در اثر بمباران ها ذراتی بدست آمد که فرمی تصور می کرد همان چیزی است که او پیش بینی کرده است اما شناسایی آنها به علت میزان کم آنها تا ۵ سال طول کشیده تا در نهایت دو شیمی

دان اثبات کردند با توجه به خواص این ذرات، این ذرات از ایزوتوپ های باریم  $^{139}\text{B}56$  و لانتان  $^{140}\text{La}57$  می باشد تولید نوکلئوئیدها  $\text{Ba}$  و  $\text{La}$  از اورانیوم، نوکلئوئیدها با عدد اتمی ۹۲ و عدد جرمی ۲۴۰ مستلزم نوعی واکنش هسته ای ناشناخته بود که در جریان آن هسته سنگین به دو نیم شکافته می شود. چنین چیزی قبلاً شناخته نشده بود. بنابراین نوترون، فروپاشی هسته اورانیوم به دو هسته تقریباً برابر را تحریک و تسریع می کند و بر مبنای این مقایسه که انرژی اتصال متوسط به ازای هر نوکلئون اورانیوم کمتر و انرژی اتصال متوسط به ازای هر نوکلئون در مواد حاصل بیشتر است پیشگویی کردند که اجزای حاصل باید انرژی جنبشی زیادی داشته باشد. این نتیجه گیری پس از چندی از طریق آزمایش معلوم شد. از طرف دیگر به وجود آمدن عناصر ماورای اورانیوم هم به اثبات رسید یعنی در اثر بمباران اورانیوم گاهی اتفاق می افتد که گیراندازی نوترون و تولیدی عنصری ماورای اورانیوم محقق می شود و گاهی شکافت اتفاق می افتد.

پدیده شکافت هسته ای نظر فیزیکدانان جهان را به خود معطوف داشت که چگونه نوترون می تواند باعث تلاشی هسته اورانیوم به دور هسته دیگر شود و معلوم شد که چهل جفت هسته ممکن است در اثر این تلاش به وجود بیاید اما موضوع این بود که حاصل این تلاشی به غیر از دور هسته سبک تر یک نوترون هم بود



که  ${}_{56}\text{Ba}^{141} (Kr)_{36}^{92}$ ، نوکلئوئیدهای طبیعی نبوده و پایدار نیستند آنها را رادیواکتیو بوده با گسیل  $\beta$  تباهی می یابند.

احتمال اینکه یک هسته بر اثر بمباران شکافته شود بستگی به انرژی نوترون های بمباران کننده دارد در مورد نوکلئوئید های  ${}^{235}\text{U}$  و  ${}^{239}\text{Pu}$  انرژی نوترون های بمباران کننده هر چه باشد حتی  $0.1 \text{ eV}$  یا کمتر از آن هم باشد شکافت صورت می گیرد. اما  ${}^{232}\text{Th}$  و  ${}^{235}\text{U}$  فقط وقتی شکافت صورت می گیرد که انرژی نوترون ها بمباران کننده  $1 \text{ MeV}$  یا بیشتر باشد انرژی آزاد شده در شکافت یک هسته در حدود  $200 \text{ MeV}$  است این مقدار انرژی را یا از ریز مقایسه جرم های سکون مواد ترکیب شونده و مواد تولید شده یا از طریق منحنی انرژی

## ۹۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

اتصال می توان حساب کرد انرژی آزاد شده در عمل شکافت ۲۰ برابر بیشتر از واکنش های هسته ای معمولی است و بیش از یک میلیون مرتبه بزرگتر از واکنش های شیمیایی می باشد. در شرایط مناسب نوترون ها آزاد شده در عمل شکافت می تواند به نوبه خود موجب شکافت در اتم های مجاور خود شوند در این صورت فرآیندی که معروف به واکنش زنجیری است در یک نمونه اورانیوم صورت می گیرد. ترکیبی از رهایی انرژی بسیار زیاد در عمل شکافت و امکان واکنش زنجیری مبنایی است برای استفاده بزرگ - مقیاس از انرژی هسته ای.

### ۳-۷ شکافت هسته ای و راکتور هسته ای

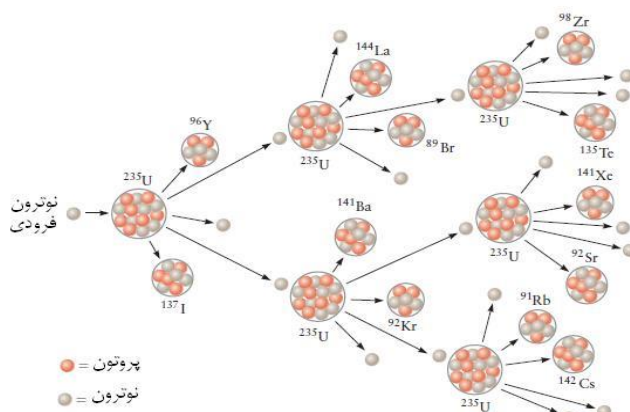
برای آنکه واکنش زنجیری در یک نمونه اورانیوم با سرعتی یکنواخت ادامه یابد باید توازن مناسبی بین تولید خالص نوترون های حاصل و عمل شکافت و از دست رفتن نوترون ها در جریان سه فرآیند زیر وجود داشته باشد:

۱. گیر افتادن نوترون ها به وسیله اورانیوم بدون حصول شکافت

۲. گیر افتادن نوترون ها به وسیله دیگر مواد موجود.

۳. فرار نوترون از نمونه بدون گیر افتادن

اگر نوترون ها بسیار زیادی بگریزند یا در دستگاه راکتور جذب شوند نوترون کافی باقی نمی ماند تا واکنش هسته ای ادامه یابد هر گاه نوترون های اندکی جذب شوند یا بگریزند در این صورت راکتور شروع به کار کردن کرده و واکنش های زنجیره ای ادامه می یابد طراحی راکتور های هسته ای که به عنوان منبع انرژی به کار می روند شامل یافتن اندازه ها شکل ها و مواد مناسبی است که توازن بین نوترون تولید شده و نوترون از دست رفته را حفظ و کنترل کند.



شکل ۲-۷

چون هسته فقط جزء ناچیزی از حجم یک اتم است شانس بر خورد یک نوترون با یک هسته اورانیوم اندک است یک نوترون در حالی که چند سانتی متر حرکت می کند می تواند از میان میلیون ها اتم اورانیوم بگذرد. هر گاه راکتور کوچک باشد حجم زیادی از نوترون ها از درون راکتور خارج می شوند نشت نوترون ها ممکن است آنقدر زیاد باشد که یک واکنش زنجیره ای نتواند اتفاق بیفتد. تعداد نوترون ها تولید شده همواره متناسب با حجم می باشد لیکن تعداد نوترون هایی که می گیرند متناسب با مساحت سطح است اگر اندازه خطی دستگاه زیاد شود حجم. مساحت به ترتیب متناسب با  $L^2$  و  $L^3$  فزونی می یابد به طوری که با بزرگ شدن اندازه تولید نوترون سریعتر از فرار نوترون افزایش می یابد. برای ترکیب معینی از مواد اندازه معینی برای راکتور وجود دارد که آن را اندازه بحرانی می گویند. اندازه بحرانی اندازه ای است که میزان تولید نوترون و میزان نشت آن با هم برابر است که اگر چنانچه راکتوری کوچکتر از آن باشد واکنش های زنجیره اتفاق نمی افتد.

طرح یک راکتور با ابعاد متناسب و مواد معین که با اندازه بحرانی مابقت داشته باشد بخش مهمی از تحقیق در زمینه مهندسی هسته ای است.

وقتی از اورانیوم  $U^{235}$  استفاده می شود باید نوترون های کُند جهت راکتور استفاده کرد ولی نوترنهایی که در شکافت بدست می آید نوترون هایی تند هستند پس از موادی به نام متعادل کننده در درون راکتور ها استفاده می شود، موادی هستند که در مواجه با نوترون انرژی نوترون را جذب و آن را مختلفی مورد استفاده قرار می گیرند. که معمولاً مورد استفاده نباید زیاد جاذب نوترون باشد.

معمولاً اگر بخواهیم از سوخت  $U^{238}$  یعنی اورانیوم طبیعی استفاده کنیم برای اینکه جذب نوترون کمتر اتفاق بیفتد دو نتریوم و ترکیبات آن مثلاً آب سنگین استفاده می شود مزیت این راکتور نسبت به راکتورهای دیگر این است که در این راکتور لازم به غنی سازی اورانیوم نیست ولی هزینه تولید آبی سنگین زیاد است.

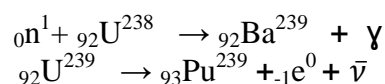
در راکتورهای دیگر که از اورانیوم غنی شده یعنی اورانیوم  $U^{235}$  طبیعی استفاده می شود می توان برای کند کردن نوترون ها از آب معمولی نیز استفاده نمود که البته در این روش غنی سازی ایزوتوپ اورانیوم باید اعمال شود. ماده دیگری که تعدیل کننده نوترون می باشد



گرافیت یا کربن است که گر چه در بین تعدیل کننده های بالا جایگاه پایین تری دارد ولی به هر حال بعضی از راکتورها با این ترکیب ساخته می شود.

#### ۴-۷ بمب هسته ای:

بمب هسته ای در واقع رآکتوری است که کنترل در آن وجود ندارد در بمب هسته ای بر خلاف رآکتور که تعدیل در نوترون ها به وجود می آید و هدف ادامه واکنش زنجیره ای است که نه شدت آن هم واکنش زنجیره ای مطرح است وهم آن پس بر خلاف رآکتور که از مجموع سه نوترون تولید شده یکی موجب شکافت می شود هر سه نوترون در واکنش شرکت کرده و چون خالص است انرژی در چند صدم ثانیه ایجاد می شود. در طول جنگ جهانی دوم از راکتور های هسته ای برای تولید مواد خام نوعی بمب هسته ای یعنی برای ساختن  $pu^{239}$  از  $U^{238}$  استفاده می شد طراحی این نوع رآکتور ها به گونه ای بود که بعضی از نوترون های حاصل از شکافت اتم های  $U^{235}$  کافی کند می شدند و موجب بروز شکافت در  $U^{238}$  نمی شدند در عوض نوترون های مذکور از طریق واکنش هایی به وسیله  $U^{238}$  جذب شده و هسته های  $up^{239}$  را تشکیل می دهند.



$pu^{239}$  شبیه  $U^{235}$  عمل می کند هر دو آنها می تواند یک واکنش زنجیره ای کنترل نشده سریع ایجاد کنند. بمب های هسته ای از هر دوی این مواد ساخته می شوند. بمب  $U^{235}$  در تاریخ شهر هیروشیما و بمب  $up^{239}$  شهر نازاکی را نابود کرد و فجایع جبران ناپذیری انسانی و طبیعی به وجود آورد.



شکل ۳-۷

#### ۱-۴-۷ مزایای انرژی هسته ای

خوب از نظر صلح آمیز می توان از انرژی هسته ای در تولید انرژی جهت رسیدن به نیروی الکتریسته استفاده کرد و نیاز کشورها را از واردات سوخت های فسیلی و زغال سنگ مرتفع کرد و در مصارف دارویی هم اهمیت خاص دارند.

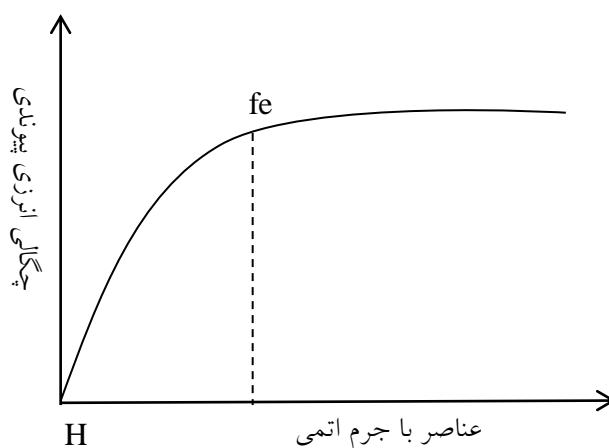
#### ۲-۴-۷ مضرات تکنولوژی هسته ای

خوب در استفاده صلح آمیز نیز مواردی مورد توجه است گرمای تلف شده در این نیروگاه ها بالاست و موجب بالا رفتن دمای آب های اطراف راکتور شده و اثرات زیست محیطی بر جریان طبیعت وارد می کند.

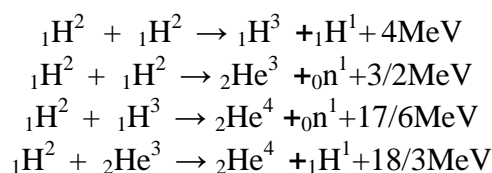
زباله های ناشی از این نیرو گاه های خود مولد مواد رادیواکتیو هستند و محیط را به سوی آلودگی سوق می دهند از طرفی از جمله زباله های این راکتور ا پلوتونیوم است در بمب هسته ای نیز کاربرد دارد.

### ۵-۷ همجوشی هسته ای

واکنش همجوشی در آزمایشگاه از طریق بمباران مواد سبک مناسبی که به عنوان هدف قرار می گیرند یا مثلاً دوترون هایی پر انرژی که از یک شتاب دهنده ذره ای پرتاب می شود تولید می گردد در این واکنش ها هسته هایی تولید می شوند که هم از هسته های پرتابه ها و هم هسته های هدف سنگین تر هستند. البته در این واکنش ها تعدادی ذرات اضافی و مقداری انرژی هم تولید می شود. واکنش همجوشی با توجه به نمودار



در قسمت چپ نمودار پیدا می کند



در نخستین معادله هسته سنگین تری تولید شده ایزوتوپی از هیدروژن با عدد اتمی ۳ است که تریتم نامیده می شود تریتم که به مقدار ناچیز در بیعت یافت می شود رادیو اکتیو و نیم عمر آن ۱۲ سال است ترینیم پس از گسیل  $\beta$  به  ${}^3\text{He}$  که ایزو تویی از هلیوم است

تباهی می یابد. هر گاه هدفی شامل تریتم با دوترون بمباران شود  ${}^1\text{eH}^+$  تولید و انرژی  $\text{Mev}$   $17/6$  آزاد می شود که  $\text{Mev}$   $14/1$  به صورت انرژی نوترون و  $\text{Mev}$   $3/5$  به صورت انرژی جنبشی هسته تولید شده ظاهر می شود.

۱۰۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

## فصل هشتم

### تولید انرژی در ستارگان

انرژی در خورشید و ستارگان دیگر چگونه تولید می شود، معمایی بزرگ در ذهن هانس بته<sup>۱۷</sup> نوجوان در دهه ۲۰ بود. هنگامی که سر آتور ادینگتون<sup>۱۸</sup> در سال ۱۹۱۱ مقاله طولانی خود درباره ستارگان را برای دانشنامه بریتانیکا<sup>۱۹</sup> نوشت در آن تنها می توانست به رهایی انرژی در اثر انقباض اشاره کند. که به وضوح روشن است، برای تولید انرژی ستارگان کافی نمی باشد. اما سال ۱۹۲۰ فرانسیس ویلیام آستون<sup>۲۰</sup> در آزمایشگاه نشان داد که جرم هلیوم کمی از جرم چهار اتم هیدروژن کم تر است.

اندازه گیری های جدید نشان می دهد، جرم ذره آلفا به میزان ۲۶ مگا الکترون ولت از جرم چهار پروتون کم تر است یعنی حدودا ۰.۷٪. کمی بعد از کشف آستون، ادینگتون این ایده را پیشنهاد کرد که تبدیل هیدروژن به هلیوم می تواند چشمه انرژی خورشید باشد و استدلال کرد که اگر چنین باشد خورشید مدت درازی خواهد درخشید.

---

<sup>۱۷</sup>Hans Bethe

<sup>۱۸</sup>Arthur Stanley Eddington

<sup>۱۹</sup>Encyclopedia Britannica

<sup>۲۰</sup>Francis William Aston

در سال های دهه ۱۹۲۰ هیچ کسی نمی دانست، آیا این فرآیند فرضی همجوشی، امکان پذیر است؟

در دهه بعد با ظهور مکانیک کوانتومی، کشف نوترون و پروتون فیزیک هسته ای به تکاپو افتاد. بخش اعظم پیشرفت دانش درباره هسته ها در کارهای هانس نهفته بود، از جمله چند مقاله که به دوستش رودولف پایرلز<sup>۲۱</sup> درباره پراکنده گوی نوترون از پروتون و نیز دو نوترون نوشته بود. پیشرفت دیگر در کارهای ژورژگاموف<sup>۲۲</sup> بود که در باره پدیده تونل زنی اظهار نظر کرده بود.

#### ۸-۱ خورشید چگونه می درخشد:

به دنبال اظهار نظری از کارل فون<sup>۲۳</sup>، هانس تبه و چارلز کریچفیلد<sup>۲۴</sup> دانشجوی دکترای گاموف، با همکاری هم، آهنگ همجوشی دو پروتون و تشکیل دو نوترون به همراه گسیل پوزیترون و نوترینو محاسبه کنند.

آهنگی که آنها برای تولید انرژی در زنجیره هم جوشی  $p-p$  بر حسب دما بدست آوردند نسبتاً دقیق بود اما برای دست یابی به دماهای واقعی، مدلی با تفضیل کافی برای ورود خورشید در اختیار نداشتند در نتیجه آهنگی که برای تولید انرژی به دست آوردند که با اندازه گیری درخشانی خورشید اصلاً همخوانی نداشت.

با شرکت در همایشی در واشنگتن که گاموف در مارس ۱۹۳۸ (۱۳۱۷ ه.ش) سازمان داده بود یاس او از میان رفت در آنجا با تخمین های جدید دما های درونی خورشید آشنا شد که محاسباتش را به درخشانی خورشید نزدیکتر می کرد. با بهره بری از دانش هسته ای خود، هانس تمام واکنش هایی را که می تواند از هیدروژن به هلیوم برسد و با بررسی همه واکنش های گرمازا بین پروتون و ایزوتوپ های مختلف کربن و نیتروژن او پدیده ای چرخه ای یافت اگر از  $C_{12}$  شروع کند کار با  $O_{16}$  تمام نمی شود بلکه عمدتاً به نقطه آغاز یعنی  $C_{12}$  باز می گردید به اضافه هسته هلیوم مطلوب.

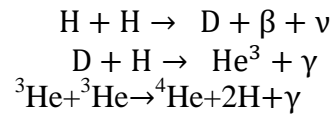
<sup>21</sup> Rudolf Ernst Peierls

<sup>22</sup> George Gamow

<sup>23</sup> Carl Friedrich von Weizsäcker

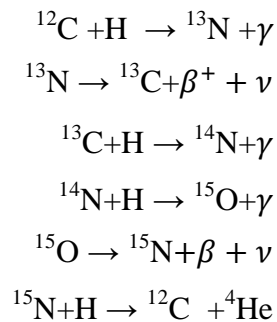
<sup>24</sup> Charles Critchfield

### زنجیره p-p



هانس نه تنها آهنگ واکنش این چرخه، کربن-نیتروژن-اکسیژن برحسب دما بلکه نسبت فراوانی ایزوتوپ های مختلف را که کاتالیزگرهای میانی این چرخه هستند محاسبه کرد، او به درستی نتیجه گرفت که چرخه CNO و زنجیره p-p در دمایی حدود ۱۶ میلیون کلوین به یک میزان انرژی تولید می کنند.

### دوره CNO



در آن زمان می دانستند که در دنباله اصلی شیب تابع درخشندگی ستارگان سنگین تر از خورشید بر حسب دما، بیشتر از شیب تابع درخشندگی ستارگان سبک تر است فقط دو هفته طول کشید که هانس جزئیات نتایج مربوط به چرخه CNO را بدست آورد.

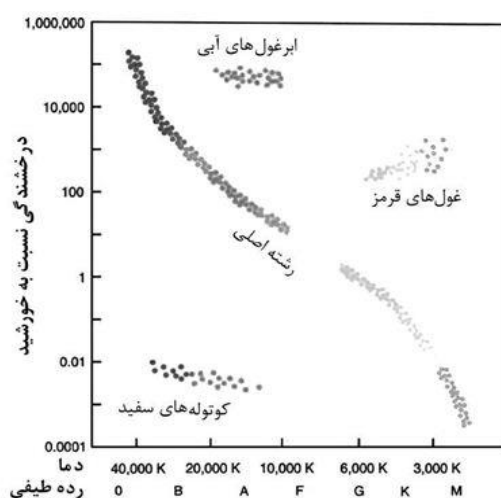
### ۲-۸ نمودار هرتسپرونگ-راسل

نمودار H-R یکی از ابزارهای مهم اخترفیزیکدانان در بررسی ستاره هاست این نمودار با وجود دوری ستارگان مشاهده بصری دو کمیت مهم فیزیکی یکی روشنایی آنها که بیشتر



## ۱۰۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

اوقات بر حسب قدر بیان می شود و دیگری رنگ تشعشع ستارگان را منتشر می کنند که با دمای سطحی آن نسبت مستقیم دارد، در اختیار می گذارد.

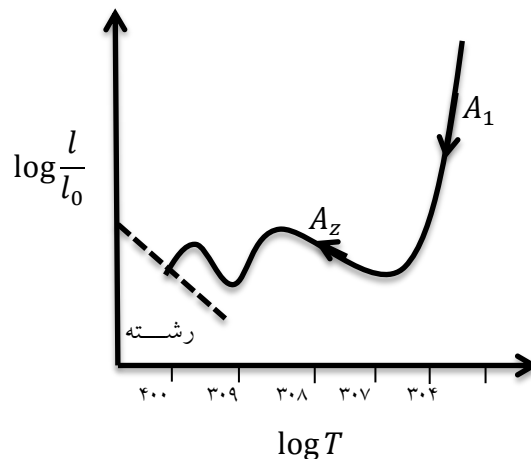


شکل ۸-۱: نمودار هر تسپرونگ-راسل

در سال ۱۹۱۱ (۱۲۹۰ ه.ش) هر تسپرونگ و راسل برای استفاده از این دو پارامتر فیزیکی روش بسیار زیرکانه ای کشف کردند نمودارهایی که آنها رسم کردند نشان از آن دارد که گویی با قوی ترین ابزار و توسط اختر فیزیکدانان متخصص ستارگان ترسیم شده است. در نمودار تجربی هر تسپرونگ-راسل سه ناحیه اصلی مشخص می شود که در آن نواحی ستارگان قرار دارند رشته اصلی، منطقه غول ها و منطقه کوتوله ها. دمای سطح بر روی محور طول ها و روشنایی روی محور عرض ها می باشد.  $0.8$  ستارگان بر روی رشته اصلی واقعند بقیه یا ستاره های بسیار درخشان و سردند در نتیجه با رنگ سرخ یا نزدیک به آن که توده های عظیم غول ها و ابر غول ها را تشکیل می دهند، یا ستاره های خیلی گرم اما با روشنایی کم، توده های عظیمی از کوتوله های سفید تشکیل می دهند. بنابراین در این نمودار مناطق کاملاً معینی وجود دارد که بیشتر ستارگان از نظر آماری در آن یافت می شوند این امر نشان می دهد که در نواحی با چنین دما و نورانیت ستاره به کندی تحول پیدا می کند.

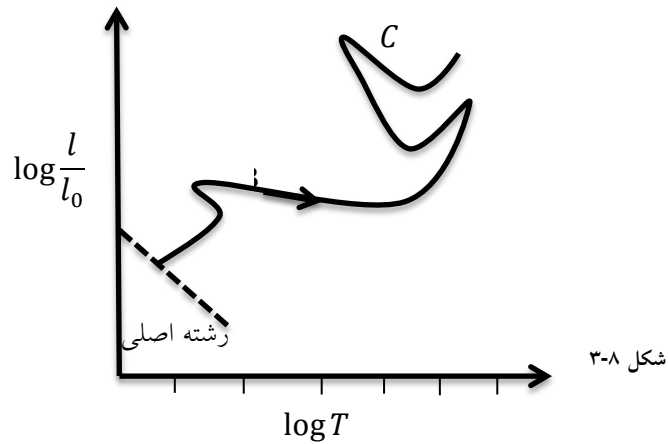
## ۳-۸ تحول ستاره ای

ما به شکل گیری خاص یک ستاره در محیط میان ستاره ای بسنده نخواهیم کرد این مساله هنوز حل نشده است تنها می دانیم که یک ستاره از پرت افتادگی جرم معینی از گاز میانسالی که تحت تاثیر نیروی گرانشی خاص خود منقبض می شود به دست می آید.



شکل ۲-۸

تحول ستاره ای که جرمش بیش از سه برابر جرم خورشید است به طرف رشته اصلی ستاره ابتدا در دمای تقریباً ثابت منقبض می شود (مسیر  $A_1$ ) سپس در روشنایی تقریباً ثابت (مسیر  $A_z$ ) هنگامی که ستاره به رشته اصلی می رسد هیدروژن در مرکز ستاره شروع به تغییر شکل دادن می کند و به هلیوم مبدل می شود.



شکل ۳-۸

تحول همان ستاره پس از گذشتن از رشته اصلی، دما زیاد می شود تا اینکه هلیوم در مرکز شروع به سوختن می کند (مسیر B) در این هنگام ستاره در منطقه غول های سرخ یافت می شود. مراحل تحول ستاره ای با پیایی بودن دوره هایی مشخص می شود که در آن دوره ها انرژی گرانشی یا انرژی هسته ای متناوب با سرچشمه اصلی انرژی است. در مدتی که هیدروژن می سوزد و به هلیوم تبدیل می شود. نقطه نمایشی ستاره بر روی نمودار H-R ثابت باقی می ماند در مدت این سوختن هسته ای خواص فیزیکی مرکز ستاره تقریباً تغییر نمی کند در این صورت ستاره بر روی رشته اصلی قرار می گیرد.

هنگامی که بخش بزرگی از هیدروژن در مرکز ستاره به هلیوم تبدیل می شود انرژی هسته ای برای جبران انرژی هایی که ستاره از دست داده است بسنده می شود مرکز ستاره برای آزاد ساختن انرژی گرانشی از نو منقبض می شوند در صورتی که لایه های خارجی که در آن هیدروژن مدام می سوزد به شکل ناگهانی منبسط می گردد ستاره شروع به بزرگ شدن می کند و روشنایی آن زیاد می شود نقطه نمایشی در شکل اول مسیر B را دنبال می کند و هنگامی که دما در مرکز به حد کافی دویست میلیون درجه برسد می ایستد تا اینکه هلیوم خودش را بسوزاند و به کربن و اکسیژن تبدیل شود. در نتیجه ستاره به شکل غول های سرخ در می آید سوختن هلیوم کمتر از سوختن هیدروژن وقت گیر است برای آزاد سازی توان معینی لازم است که در یک مدت معین تبدیل هلیوم به کربن خیلی بیشتر از تبدیل هیدروژن به هلیوم باشد این امر بر روی نمودار ه.ر یا کمبود نسبی تعداد غول ها در مقایسه با تعداد کوتوله ها ظاهر می شود.

هنگامی که تمام هلیوم در مرکز از بین رفته است سوختن آن در یک لایه میانی ادامه دارد. و انقباض گرانشی از نو قلب ستاره را می فشارد پدیده هایی با همان ترتیب ایجاد می شود سوختن کربن در هشتصد میلیون درجه و اکسیژن تقریباً در یک میلیارد درجه است در این صورت ستاره به یک ابرغول تبدیل می شود اگر انقباض های گرانشی پیایی بتواند مرکز ستاره ای به دماهای سه تا پنج میلیارد درجه برساند. سیلسیوم که در آن هنگام پایدارترین عنصر است در معرض یک همجوشی تعادل قرار می گیرد و در نتیجه بخش بزرگی از آن به آهن تبدیل می شود.

کمیت فیزیکی بنیادی حاکم بر تحول ستارگان عبارت از جرم است جرم شاخص عمر ستاره است بدین معنی که هر اندازه جرم ستاره بیشتر باشد به همان اندازه انرژی گرانشی آزاد شده آن بیشتر است بنابراین واکنش گرما هسته ای خیلی سریعتر انجام می گیرد و عمر ستاره کوتاه می شود.

به هر حال مدل های بسیار ساده ای که قبل از همایش ۱۹۳۸ واشنگتن برای درون خورشید رایج بود دمایی برای مرکز خورشید به دست می داد که بیش از حد بزرگ بود. بر خلاف آن تخمین های غیر دقیق دمایی در مقاله بته- کریچفیلد محاسبه شده بود فقط ۲۰٪. زیاد بود این اضافه تخمین تاثیر چندانی بر تولید انرژی از راه واکنش P-P نداشت اما برای چرخه CNO وضعیت متفاوت بود. بنابراین هانس به این نتیجه نادرست رسید که واکنش های CNO عامل اصلی درخشندگی خورشید است. اما نتیجه ای که برای ستارگان سنگین تر در دنباله اصلی به دست آورد با مشاهدات بسیار خوب سازگار بود. در مورد ستارگانی که از دنباله اصلی بیرون رفته بودند هانس از پیش می دانست غول های سرخ کاملاً متفاوت هستند. اما مساله ای که در پژوهش های هانس مطرح بود این بود که در واکنش های هسته ای نقش نوترینوها را پررنگ نشان نمی داد و گاهی بعضی از واکنش ها  $He^3 + He^3$  را از قلم انداخته بود.

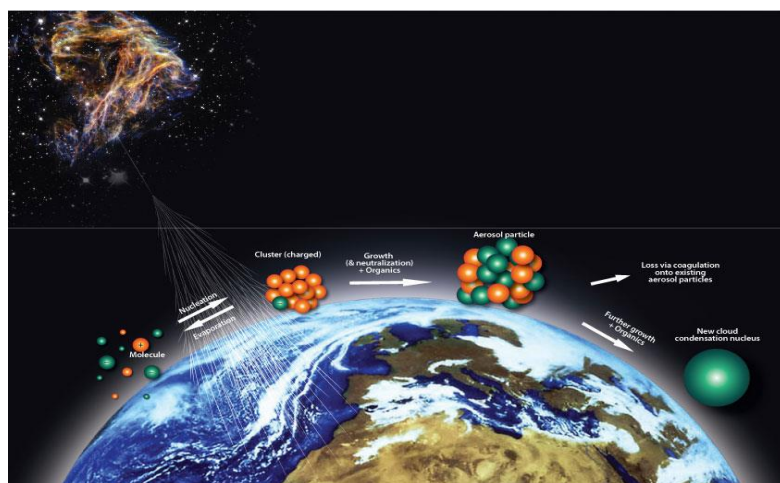
با کشف نوترون در سال ۱۹۳۲ این تصور حاصل شد که اجزای اصلی ساختمان ماده سه ذره بنیادی است: پروتون-نوترون-الکترون به وجود ذرات جدیدی همچون نوترون ها و آنتی نوترون ها نیز می توان اشاره کرد. وقتی شتاب دهنده های انرژی -بالا ساخته شد ذرات بنیادی بیشتری یکی پس از دیگری کشف شد این ذرات بنابر خواص شان در چند خانواده گروه بندی شده اند غالب این ذرات فقط به عمر بسیار کوتاهی دارند. طول عمر آنها نوعاً از مرتبه  $10^{-8}s$  یا کمتر است یک رشته جدید کامل یعنی فیزیک انرژی بالا به وجود آمده است. امروزه هدف فیزیک انرژی-بالا تشخیص و تمیز مرتبه و ساختار سپس عده زیادی از ذرات بنیادی است.

۱۰۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

# فصل نهم

## مروری بر فیزیک پرتوهای کیهانی

بعد از کشف رادیواکتیو توسط هنری بکرل در سال ۱۸۹۶ اعتقاد بر این بود که بار الکتریکی جو زمین تنها به وسیله تابش عناصر رادیواکتیو روی زمین یا گازهای رادیواکتیو چون رادن تولید می شوند.



شکل ۱-۹

## ۱۱۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

فردی به نام ویکتور هس<sup>۲۵</sup> در سال ۱۹۱۲ بالن بزرگی درست کرد و با آن به ارتفاع ۵۳۰۰ متری زمین بالا رفت، در حین این آزمایش متوجه شد هرچه بالن بیشتر بالا می رود تحت تابش بیشتری قرار می گیرد. وی متوجه شد یونیزاسیون در ارتفاع ۵۳۰۰ متری چهار برابر سطح زمین است. نتیجه او این بود که فرض این که یک تابش بسیار نفوذ کننده که از بالای جود وارد می شود اندازه گیری را بهتر توصیف می کند.



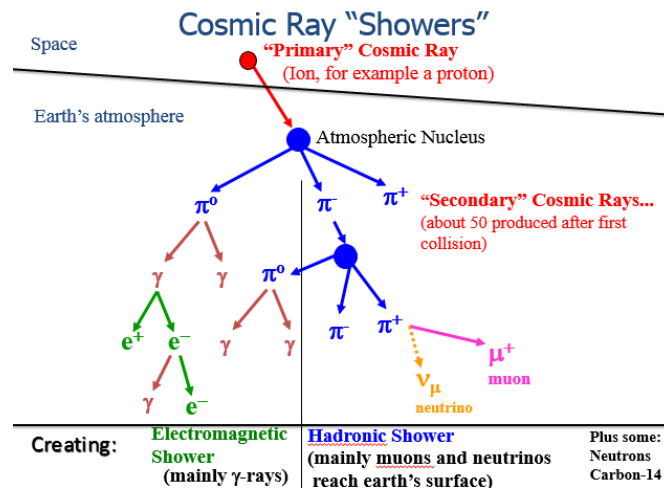
شکل ۲-۹: ویکتور هس، سوار بر بالن برای آزمایش

زمانی که پرتوهای کیهانی اولیه، از فضا به سمت زمین حرکت می کنند و به اتمسفر می رسند، با اتم های موجود در اتمسفر برخورد می کنند و واکنش هایی انجام می شود که ما را در هر لحظه تحت بمباران ذرات و موج الکترومغناطیسی قرار می دهند. به این پدیده، پدیده ی بارش<sup>۲۶</sup> می گویند. تحت پدیده ی بارش، پرتوهای آلفا (بارش الکترومغناطیسی) و ذرات پیون، میون و نوترینو (بارش هادرونیک) به سمت زمین حرکت می کنند.

---

<sup>۲۵</sup>Victor Francis Hess

<sup>۲۶</sup>Shower



شکل ۳-۹

اندازه گیری ورنر کلهورستر<sup>۲۷</sup> در سال ۱۹۱۳ نتیجه گیری هس را تایید می کرد جایزه نوبل فیزیک ۱۹۳۶ (۱۳۱۵.ه.ش) به خاطر کشف پرتوهای کیهانی به ویکتور هس تقدیم شد. سالیان سال عموم مردم معتقد بودند که پرتوهای کیهانی فوتون های پر انرژی (پرتوهای گاما) هستند که الکترون های ثانویه با پراکندگی کامپتون از پرتوهای گاما تولید می شوند.

طی دهه ۱۹۲۷ تا ۱۹۳۷ انواع گسترده ای از تحقیقات آزمایشگاهی نشان داد که پرتوهای کیهانی اولیه تقریباً ذرات باردار مثبت هستند.

در سال ۱۹۴۸ گوتلیب<sup>۲۸</sup> و ون آلن<sup>۲۹</sup> پارمترهایی که با امولسین هسته ای سوار بر بالن تا نزدیک قله جو انجام شد نشان داد که پرتوهای کیهانی اولیه تقریباً ذرات باردار مثبت هستند که معمولاً پروتون ها همراه با هسته های هلیوم (ذرات) و کسر کوچکی از هسته های سنگین

<sup>۲۷</sup>Werner Kolhörster

<sup>۲۸</sup>Gottlieb

<sup>۲۹</sup>James Alfred Van Allen



ترند پیش از این در سال ۱۹۳۴ برونو روسی<sup>۳۰</sup> گزارشی منتشر کرده بود مبنی بر این که اگر دو شمارشگر گایگر مولر در یک سطح افقی جدا از هم قرار گیرند همزمان ثبت بین شمارش گرها رخ می دهد. ولی او مدت مطالعه این پدیده را ارائه نداده بود. از طرف دیگر پیر اوژه<sup>۳۱</sup> بی خبر از کار روسی هم این پدیده را مشاهده کرد و با جزئیات آن را بررسی نمود. او نتیجه گرفت آبخاری از ذرات گسترده از پرتوهای کیهانی اولیه پرنرژی تولید می شوند به این ترتیب که پرتوهای کیهانی اولیه، ابتدا با هسته های هوای هم کنش می کنند و یک بهمن از ذرات تولید می شود عمده ذرات بهمن شامل الکترون ها فوتون ها و میون ها هستند که به سطح زمین می رسند.

اندازه گیری انرژی و جهت ورود پرتوهای کیهانی اولیه فوق العاده پرنرژی، با تکنیک نمونه گیری چگال و زمان سنجی سریع از بهمن های هوایی گسترده در سال ۱۹۵۴ برای اولین بار توسط گروه پرتو کیهانی روسی در موسسه تکنولوژی ماساچوست<sup>۳۲</sup> انجام شد. از آن کار و آزمایش بسیار زیادی که در سراسر دنیا انجام گرفته است طیف انرژی پرتوهای کیهانی اولیه تا وری به دست آمده است.

منشا پرتوهای کیهانی اجرام آسمانی خاص هستند که عبارتند از:

تپ اخترها یا ستاره های نوترونی چرخان

دوتایی های پرتو X

بقایای ابرنواخترها

ابراهای مولکولی داخل کهکشان

چشمه های پرتو گاما فرا کهکشانی (AGNها و کوازارها)

چشمه های پخشی

مشاهده این اجرام در انرژی های بالا نتایج مهمی برای کیهان شناسان به بار می آورد.

ضمن این که بررسی خواص و جهت ورود پرتوهای کیهانی اولیه بسیار پر انرژی نتایج مهمی هم، برای فیزیک ذرات در بر دارد.

---

<sup>۳۰</sup>Bruno Benedetto Rossi

<sup>۳۱</sup>Pierre Auger

<sup>۳۲</sup>Massachusetts Institute of Technology

در نوامبر ۲۰۰۷ نتایج اولیه ای توسط آزمایش پیر اوژه اعلام شد که نشان می داد که جهت منشا ۲۷ رخداد خیلی پرنرژی قوی با مکان هسته های کهکشانی فعال (AGN) وابسته است.

### ۹-۱ چشمه های پرتوهای کیهانی و پرتوگاما

مانند اغلب پدیده های بیرون از منظومه شمسی تولید پرتوهای کیهانی به طور مستقیم، قابل مشاهده نیست طیف انرژی پرتوهای کیهانی در انرژی های بیش از الکترون ولت به صورتی تابعی توانی از انرژی به دست آمده به این معنی که تعداد پرتوهای کیهانی در بازه انرژی (E,E+De) که از واحد زاویه فضایی در واحد زمان به واحد سطح در بیرون از جو زمین می رسند به صورت می باشد. در انرژی های کمتر طیف دیگر توانی نیست. براساس مشاهدات پرتوهای کیهانی نمای طیف در محدوده تا و در محدوده تا ، تخمین زده شده است . فراتر از به نظر می رسد نمای طیف دوباره کاسته شود ولی داده های مشاهدات هنوز برای تعیین دقیق آن کافی نیستند. علاوه بر طیف انرژی تخمین ترکیب جرمی پرتوهای کیهانی مشاهده شده سرخ دیگری از منشا احتمالی پرتوهای کیهانی است.

علاوه بر طیف انرژی، تخمین ترکیب جرمی پرتوهای کیهانی مشاهده شده سرخ دیگری از منشا احتمالی پرتوهای کیهانی است.

از طیف انرژی و ترکیب جرمی پرتوهای کیهانی می توان حدس زد که سرچشمه اغلب آنان در درون کهکشان خودمان است.

جبهه ضربه ناشی از حرکت سریع پلازما در ماده بین ستاره ای در پدیده هایی مانند انفجار ابرنواختر ها، بادهای ستارگان، جت های ناشی از بر افزایش ماده به سامانه چرخان (ستارگان دوتایی) از جمله مکان هایی هستند که امکان شتاب گرفتن ذرات باردار با «سازوکار فرمی» وجود دارد این سازوکار به همراه فرض های پذیرفتنی می تواند طیف انرژی و ترکیب جرمی پرتوهای کیهانی در انرژی های کمتر را توجیه کند به نظر می رسد چشمه های درون کهکشانی به دلیل محدودیت زمانی که در خود دارند نمی توانند ذرات را تا انرژی بالاتر شتاب دهند.

کهکشان های فعال مانند کوازار ها و چشمه های رادیویی نیز جت هایی دارند که با سازوکار فرمی می توانند ذرات را به انرژی های بالاتر برسانند. گرچه هنوز مشاهدات کمی در اختیار است اما ناهمسانگردی پرتوهای کیهانی ناحیه پرانرژی طیف و همبستگی این ناهمسانگردی با خوشه های کهکشانی منشا برون کهکشانی آن را تایید می کند. از سوی دیگر در انرژی های کمتر از حدود  $10 \text{ GeV}$  به دلیل تاثیر بادهای خورشیدی و میدان مغناطیسی خورشید وزمین مشاده پرتوهای کیهانی که از بیرون منظومه شمسی سرچشمه گرفته اند میسر نیست. خورشید نیز با سازوکاری از قبیل تباترون ذرات یا رادار انرژی  $100 \text{ GeV}$  شتاب می دهد.

پرتوهای گاما به فوتون هایی با انرژی بیش از حدود  $0.5 \text{ meV}$  گفته می شود. اندرکنش هایی از قبیل نابودی زوج ذرات، واپاشی پایون ناشی از برخورد پروتونهای پرانرژی اندرکنش کامپتون معکوس الکترون ها یا پروتون های پرانرژی با فوتون های کم انرژی محیط تابش قرمزی و تابش سینکروترون ذرات پرانرژی باعث تولید فوتون های گاما می شوند. این اندکنش ها فقط با حضور ذرات پرانرژی یعنی پرتوهای کیهانی رخ می دهند. پرتوهای کیهانی به دلیل تاثیر میدان مغناطیسی کهکشانی مسیر مستقیم از چشمه تا زمین را طی نمی کنند. فوتون های گاما که این محدودیت را ندارند به عنوان نشانه های وجود و شتاب گیری پرتوهای کیهانی و تعیین کننده ی مکان سرچشمه این پرتوها هستند به همین دلیل چشمه های جایگزیده ی پرتوگاما همان پدیده های شتاب دهنده ذرات هستند اندرکنش پرتوهای کیهانی سرگردان در فضای کهکشان با مواد بین ستاره ای نیز می تواند پرتوهای کیهانی ناجایگزیده را به وجود آورد. که توزیعی به گستردگی کهکشان دارد.

## فصل دهم

### پرتوهای کیهانی پر انرژی و پروژه های دانشگاه های ایران

مطالعه‌ی پرتوهای کیهانی پرانرژی در سطح زمین، به روش‌های متفاوتی امکان‌پذیر است که متداول‌ترین آن‌ها استفاده از آرایه‌ی آشکارسازهای ذرات است. با کمک آرایه‌های پیشرفته می‌توان انرژی و جهت ذره‌ی ایجاد کننده‌ی یک بهم را با دقت خوبی محاسبه کرد. تا کنون چندین آرایه متشکل از ۴ آشکارساز در آزمایشگاه پرتوهای کیهانی راه‌اندازی و نتایج آن‌ها تحلیل شده‌است.

امروزه بخش قابل ملاحظه‌ای از بودجه‌ی تحقیقاتی جهان در حوزه فیزیک شتاب‌دهنده‌ها و پرتوهای کیهانی و حوزه‌های مرتبط با نجوم (نجوم پرتو گاما، نجوم رادیویی و تحقیقات مربوط به نوترینوها) صرف می‌شود. جدول ۱۰-۱ هزینه برخی از آزمایش‌ها مستقر بر سفینه‌های فضایی را که به منظور مطالعات نجومی طراحی و ساخته شده‌اند، نشان می‌دهد.

جدول ۱۰-۱: هزینه برخی آزمایش‌ها

۵۲۰ میلیون دلار	Kepler Mission
۴/۴ میلیارد دلار	James Webb Space Telescope
۱/۵ میلیارد دلار	Chandra X-ray Observatory
۱/۵ میلیارد دلار	Hubble Space Telescope
۵۱۰ میلیون دلار	Fermi Gamma-ray Space Telescope

پرهزینه‌ترین آزمایش دنیا LHC، که در سرن مستقر است، بالغ بر ۹ میلیارد دلار هزینه داشته است. آزمایش‌های دیگری در حوزه پرتوهای کیهانی و نوترینوها طراحی و ساخته شده‌اند که هزینه‌هایی از مرتبه چند ده تا چند صد میلیارد دلار در برداشته است.<sup>۳۳</sup>

دوره‌ی نجوم اپتیکی با تلسکوپ‌های کوچک به سرآمده است. آزمایش‌های کوچک و کم هزینه‌ی فیزیکی که یک تیم چند نفره قادر به انجام آن باشند، در حوزه فیزیک بنیادی (ذرات، اختریفیزیک و کیهان‌شناسی) معنای خود را از دست داده است. قرن بیست و یکم، قرن آزمایش‌های عظیم و پرهزینه است. تقریباً تمام کشورهای پیشرفته و تعداد قابل ملاحظه‌ای از کشورهای در حال توسعه با تخصیص بودجه‌های تحقیقاتی کلان، تلاش کرده‌اند سهمی در پیشرفت این حوزه از علم داشته باشند و به تبع آن از دستاوردهای آن بهره‌مند شوند. این آزمایش‌ها و تکنولوژی‌هایی که به واسطه‌ی آنها و در کنار آنها رشد می‌کنند، آینده‌ی علم و تکنولوژی جهان را رقم خواهند زد. متأسفانه کشور ما جایگاه واقعی خود را در این آزمایش‌ها و تحقیقات کسب نکرده است و از آنچه که در دنیا در حال رخ دادن می‌باشد فاصله دارد.

برنامه‌های پیگیری شده در آزمایشگاه پرتوهای کیهانی دانشکده فیزیک دانشگاه شریف تاکنون در راستای احداث یک رصدخانه پرتوهای کیهانی (رصدخانه البرز) بوده است. قرار بود این رصدخانه به آشکارسازی بهمن‌های گسترده هوایی از طریق آرایه‌ی آشکارسازهای ذرات بپردازد. احداث رصدخانه به دلایل مختلف تاکنون محقق نشده است، ولی فعالیت‌های گروه متوقف نشده است. قبل از پروژه‌ی حاضر، در این آزمایشگاه پایان‌نامه‌های مختلفی نگارش یافته است که هر کدام به نحوی به آشکارسازی ذرات و بهمن‌ها مرتبط بوده‌اند. تقریباً تمام انواع آشکارسازهای ذرات که در این حوزه کاربرد دارد در این آزمایشگاه مورد مطالعه قرار گرفته است و نمونه‌هایی از آنها ساخته شده است. علاوه بر این تاکنون چندین آرایه‌ی ۴ تایی در دوره‌های مختلف ساخته شده و مورد بهره‌برداری قرار گرفته است. کاری که تاکنون در این‌جا انجام گرفته است قابل مقایسه با آزمایش‌های بزرگ و پرهزینه‌ی بین‌المللی نیست و فاصله‌ی ما با کارهای تجربی که در این حوزه در دنیا انجام می‌شود بسیار زیاد است. اما با

---

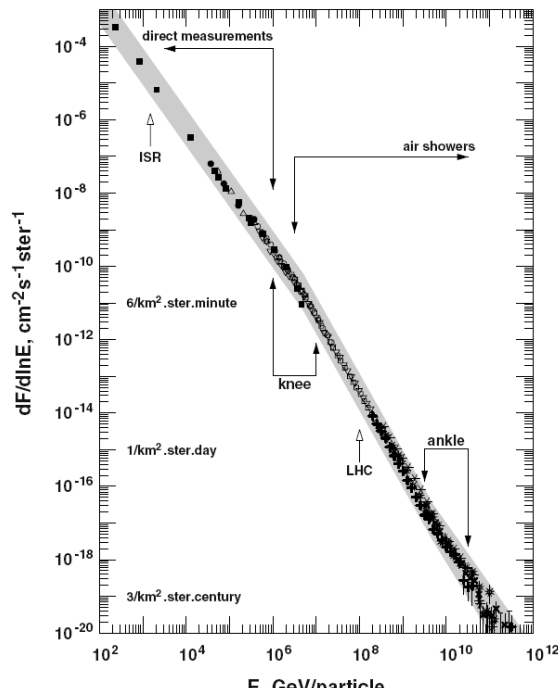
<sup>۳۳</sup> به عنوان مثال ICE-CUBE، ۲۷۲ میلیون دلار

توجه به امکانات موجود در داخل کشور و مشکلاتی که در پیش روی کارهای پژوهشی قرار دارد، بسیار ارزشمند و قابل توجه است. پروژه‌ی حاضر قرار نیست فاصله کارهای تجربی در داخل کشور را با آنچه در سطح بین‌المللی انجام می‌شود، پُر کند؛ اما به عنوان قدمی رو به جلوست و در صورت تحقق اهداف پروژه، به این معنا خواهد بود که توان کار با آرایه‌های بزرگ‌تر نیز وجود دارد و در صورت وجود امکانات و تأمین هزینه‌های مورد نیاز، امکان وارد شدن به رقابت‌های علمی در سطح بین‌المللی فراهم خواهد بود.

### ۱-۱۰ پرتوهای کیهانی و روش‌های آشکارسازی آنها

پرتوهای کیهانی ذرات باردار پرانرژی‌اند که غالباً در خارج از منظومه شمسی تولید شده‌اند و از تمام جهتها به طرف زمین سرازیر می‌شوند؛ مطالعه‌ی این پرتوها بخشی از علم نجوم و کیهان‌شناسی امروز را تشکیل می‌دهد. سؤالاتی مثل این که «منشاء پرتوها کجاست و از کجا می‌آیند؟»، «چگونه تولید شده‌اند؟» و «در بین راه و قبل از اینکه به ما برسند، چه اتفاقاتی برایشان رخ داده‌است؟»

افق‌های جدیدی را برای شناخت بهتر و عمیق‌تر جهان، به روی ما می‌گشاید!



شکل ۱-۱۰

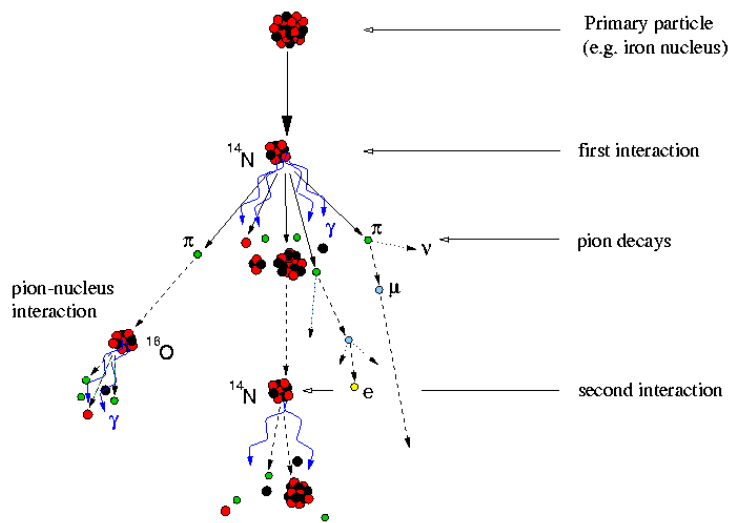
طیف انرژی پرتوهای کیهانی بسیار گسترده است و تا انرژی‌های بالاتر از  $10^{20}$

الکترون‌ولت

کشیده می‌شود (شکل ۱-۱۰). شار این ذرات با افزایش انرژی با یک رابطه‌ی توانی ( $E^{-\gamma}$ ) که  $\gamma$  از مرتبه  $2/7$  تا  $3$  است) کاهش می‌یابد. در نتیجه مطالعه‌ی آن‌ها در حوزه‌های مختلف انرژی به روش‌های مختلفی انجام می‌گیرد. پرتوهای کیهانی کم‌انرژی و پرتوهای گاما را عمدتاً توسط آشکارسازهایی که بر روی بالن‌ها یا سفینه‌های فضایی سوار کرده‌اند، مطالعه می‌کنند. اما امکان مطالعه پرتوهای پرانرژی به خاطر شار پایین آن‌ها، توسط ماهواره‌ها و بالن‌ها وجود ندارد. در انرژی‌هایی از مرتبه  $10^{10}$  اگزا الکترون‌ولت، شار این ذرات به یک ذره در هر کیلومتر مربع در یک قرن می‌رسد. این پرتوها را به طور غیر مستقیم، توسط آشکارسازهای زمینی مطالعه می‌کنند. وقتی ذرات پرانرژی وارد جو زمین می‌شوند، در اثر برهم‌کنش‌های پیاپی با هسته‌های موجود در جو زمین، ذرات و تابش‌های ثانویه‌ای را به وجود می‌آورند. این ذرات ثانویه نیز در

اثر برهم‌کنش‌های بعدی ذرات بیشتری تولید می‌کند. در نتیجه بهمنی از ذرات ایجاد می‌شود و تعداد ذرات تا جایی که انرژی ذره اولیه اجازه دهد افزایش پیدا می‌کند (شکل ۱۰-۲)<sup>۳۴</sup>. در سطح زمین تعداد بسیار زیادی ذرات ثانویه خواهیم داشت که گاهی در مساحتی به وسعت چندین کیلومتر مربع گسترده می‌شوند.

#### Development of cosmic-ray air showers



شکل ۱۰-۲: تصویری از نحوه تشکیل یک بهمن گسترده‌ی هوایی در جو زمین

مطالعه‌ی ذرات یک بهمن هوایی از جنبه‌های مختلفی حائز اهمیت است. از طریق اطلاعاتی که ذرات ثانویه در اختیار ما قرار می‌دهند، می‌توان درباره ذره‌ی اولیه اطلاعاتی کسب کرد. از سویی بهمن‌های گسترده‌ی هوایی آزمایشگاه طبیعی ذرات بنیادی است که در آن می‌توان ذرات بسیار پرانرژی را که تولید آن‌ها در شتاب‌دهنده‌ها ناممکن است، مطالعه کرد؛ یا مدل‌های تئوری مربوط به محاسبات سطح مقطع‌های پراکندگی را به محک تجربه زد. همچنین تاثیر پرتوها بر روی موجودات زنده، موضوع دیگری است که مورد توجه محققان بوده‌است.

<sup>۳۴</sup> به مجموعه ذراتی که از ابتدای ورود پرتو کیهانی به جو تا لحظه رسیدن آن‌ها به زمین تولید می‌شوند اصطلاحاً «بهمن گسترده‌ی هوایی» می‌گویند.



## ۱۲۰ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

همان‌طور که گفته شد در خارج از جو زمین مطالعه‌ی پرتوهای کیهانی با ماهواره‌ها امکان‌پذیر است؛ اما ذرات پرنرژی‌تر که شار کمتری دارند باید به طور غیر مستقیم مطالعه شوند. اینجاست که جو زمین به یاری ما می‌آید و باعث می‌شود از یک ذره اولیه هزاران و گاه میلیون‌ها ذره‌ی ثانویه تولید شود (یک بهمن هوایی ایجاد شود) و آشکارسازی ذرات را برای ما امکان‌پذیر سازد. آشکارسازی بهمن‌های گسترده‌ی هوایی به ۴ روش مختلف امکان‌پذیر است.

### ۱-۱-۱۰ آرایه‌ای از آشکارسازهای ذرات

در این روش تعداد زیادی آشکارساز ذرات (معمولاً آشکارسازهای سوسوزن یا چرنکف) را با فاصله از هم در سطح زمین قرار می‌دهند و مجموعه‌ی این آشکارسازها را با کمک یک سیستم الکترونیک به هم مرتبط می‌کنند. هر کدام از این آشکارسازها بعضی از ذرات یک بهمن را آشکار می‌کنند و بعد با استفاده از روش‌های آماری و تکنیک‌های شبیه‌سازی مشخصات بهمن (از جمله جهت محور بهمن، تعداد ذرات بهمن و توزیع چگالی آن‌ها) را استخراج می‌کنند. با دانستن مشخصات بهمن، با شبیه‌سازی‌های دیگری می‌توان درباره ذره‌ی اولیه ایجاد کننده‌ی بهمن اطلاعات کسب کرد.

متداول‌ترین روش آشکارسازی بهمن‌های هوایی از طریق آرایه‌های زمینی است. از نظر ابعاد معروف‌ترین آرایه‌ی زمینی در رصدخانه‌ی پیراوزه در کشور آرژانتین مستقر است که ۱۶۰۰ آشکارساز چرنکف را در مساحتی به وسعت ۱۵۰ کیلومتر مربع مستقر کرده‌اند. تا کنون آرایه‌های بسیاری در کشورهای مختلف بنا شده است مثل: کاسکاده-گرانده در آلمان، آگاسا در ژاپن، آیس - تاپ در قطب جنوب، ۲ آرایه‌ی بزرگ تبت و آرگو یانگ باجینگ در چین، اوتی در هند و ...

### ۲-۱-۱۰ تلسکوپ‌های چرنکف

وقتی یک ذره‌ی باردار در محیطی غیر از خلاء (مثلاً در هوا یا آب) سرعتی بیش از سرعت نور در آن محیط ( $c/n$ ) داشته باشد، نور تابش می‌کند؛ این تابش را تابش چرنکف می‌نامند. ذرات بهمن‌های هوایی پرنرژی‌اند و در نتیجه هر بهمن

هوایی مخروط چرنکفی همراه خود دارد که در هنگام شب‌های تاریک با تلسکوپ‌های مخصوصی قابل مشاهده و ردیابی هستند. تلسکوپ‌های چرنکف نیز سابقه بسیاری داشته‌اند و اخیراً پروژه‌ی بسیار بزرگی در دست طراحی است که در آن آرایه‌ای از تلسکوپ‌های چرنکف ایجاد خواهد شد<sup>۳۵</sup>؛ هدف اصلی این پروژه آشکارسازی پرتوهای گاما خواهد بود. تلسکوپ‌های چرنکف معروفی را می‌توان نام برد که در حال حاضر در حال داده‌گیری و رصد هستند. از آن جمله‌اند هس و مجیک.

#### ۳-۱-۱۰ آشکارسازهای فلورسانس

بهمن‌های هوایی در مسیر حرکتشان در جو با مولکول‌های نیتروژن هوا برهم‌کنش می‌کنند و آن‌ها را برانگیخته می‌کنند. مولکول‌های نیتروژن نیز پس از زمان کوتاهی نوری را در فرکانس دیگری تابش می‌کنند؛ این فرآیند را «لومینسانس» یا «سوسوزنی» می‌گویند. از آنجایی که فرآیند مشابهی در لامپ‌های مهتابی نیز رخ می‌دهد و به آن‌ها لامپ فلورسانس می‌گویند؛ نور تابش شده از مولکول‌های نیتروژن هوا را نور فلورسانس نامیده‌اند. تلسکوپ‌های خاصی نیز طراحی شده‌اند که بتوانند با دریافت نور فلورسانس مربوط به یک بهمن هوایی به مطالعه‌ی آن‌ها بپردازند. معروف‌ترین پروژه‌هایی که از این تکنیک برای ثبت بهمن‌های هوایی استفاده می‌کنند های‌رس<sup>۳۶</sup> و پیراوزه است.

#### ۴-۱-۱۰ آشکارسازی امواج رادیویی (آرایه‌های رادیویی)

تلسکوپ‌های رادیویی برای مطالعه‌ی امواج رادیویی ساطع شده از اجرام نجومی پیش‌تر وجود داشته است. اما این تلسکوپ‌ها محدودیت فرکانس داشتند و برای آشکارسازی امواجی با فرکانس‌های پایین، به تلسکوپ‌های بسیار بزرگ نیاز

<sup>۳۵</sup> CTA: Cherenkov Telescope Array

<sup>۳۶</sup> Hires

بود. اما با پیشرفت‌های تکنولوژی و ابداع روش‌های جدیدتر، مطالعه امواج رادیویی با فرکانس‌های پایین نیز ممکن شده است.

در این روش جدید، (به تبعیت از آرایه‌های زمینی ثبت ذرات) از آرایه‌ای از آنتن‌ها استفاده می‌شود که هر کدام بخشی از طول موج تابش را ثبت می‌کنند و وقتی اطلاعات همه‌ی آنتن‌ها کنار یکدیگر قرار می‌گیرد، با کمک شبیه‌سازی و روش‌های محاسباتی، طول موج تابش، جهت تابش و سایر اطلاعات آن قابل حصول است.

نکته‌ی جالبی که وجود دارد این است که این روش کاربردهای متفاوتی دارد. از جمله کاربردهای هواشناسی (برای مطالعه یونسفر)، کاربرد مستقیم در کیهان‌شناسی رصدی و غیره. یکی از مهم‌ترین کاربردهای این روش مطالعه بهمن‌های گسترده‌ی هوایی است.

بهمن‌های گسترده‌ی هوایی که از ذرات باردار تشکیل شده است، موج الکترومغناطیسی تابش می‌کند که طول موج این تابش‌ها از مرتبه امواج رادیویی است. به این ترتیب می‌توان بهمن‌های گسترده‌ی هوایی را از روی امواج رادیویی خاص خودشان مطالعه کرد.

### ۱۰-۲ دستاوردهای گروه پرتوهای کیهانی

تبیین تمام فعالیت‌های انجام شده در گروه پرتوهای کیهانی از ابتدا تا کنون، در این مختصر امکان‌پذیر نیست. تنها به مهم‌ترین آن‌ها اشاره خواهد شد و به توضیح مختصر از هر یک اکتفا خواهیم کرد. فعالیت‌های گروه پرتوهای کیهانی در ایران با مطالعات بر روی امولسیون‌های هسته‌ای آغاز شد و به سرعت به طرف ساخت آشکارسازهای مختلف سوق پیدا کرد. نمونه‌هایی از اتاقک جرقه و فلش‌تیوب ساخته شد که تصاویر برخی از آن‌ها را در شکل ۳ مشاهده می‌کنید. هر کدام از کارها به آموزش دانشجویان و پایان‌نامه‌های آن‌ها منتهی شدند. ساخت آرایه‌ای از آشکارسازهای سوسوزن کار دیگری بود که صورت گرفت. مطالعات گسترده‌ای برای بهینه‌سازی محفظه‌ی نوری آشکارسازها انجام شد و نمونه‌های متعددی ساخته شد. اولین آرایه با ۴ آشکارساز سوسوزن با ابعاد ۱×۱ مترمربع، ساخته شد (شکل ۴ پایین سمت راست) و نتایج بسیار قابل توجهی به دست آمد که مقالات آن‌ها در

مجلات معتبر به چاپ رسید. نتایج حاصل از تحلیل داده‌های آرایه فوق علاوه بر تشویق‌های بین‌المللی منجر به کسب رتبه‌ی اول در نوزدهمین جشنواره‌ی بین‌المللی خوارزمی شد.

سوسوزن‌های پلاستیکی به کار رفته در آشکارسازها همگی از سرن وارد شده بود و در ایران برای ساخت پلاستیک‌های سوسوزن کاری صورت نگرفته بود. برای بومی‌تر کردن رصدخانه، مطالعه بر روی آشکارسازهای چرنکف آغاز شد و با ساخت نمونه و انجام آزمایش‌های اولیه نتایج مثبتی به دست آمد و منجر به ساخت آرایه‌ای با ۴ آشکارساز چرنکف شد (شکل ۴، پایین سمت چپ). نمونه‌های به کار رفته در این آرایه‌ی ۴ تایی به شکل تانک‌های استوانه‌ای بودند که داخل آن‌ها از آب مقطر پر می‌شد و در وسط در بالای تانک یک تکثیرکننده‌ی نوری قرار می‌گرفت. مطالعات بر روی آشکارسازها ادامه یافت، آرایه‌ای متشکل از آشکارسازهای سوسوزن و چرنکف ایجاد شد تا میان نتایج و عملکرد این دو نوع آشکارساز مقایسه‌ای انجام شود. بعدتر بهینه‌سازی‌های دیگری نیز صورت گرفت. با استناد به شبیه‌سازی‌ها و ساخت نمونه‌های دیگر، ابعاد آشکارسازهای چرنکف تغییر کرد و نمونه‌ی بهینه‌شده در ابعاد کوچک‌تر ساخته شد. همچنین ابعاد آشکارساز سوسوزن نیز کوچک‌تر شد و با شبیه‌سازی‌ها و آزمایش‌های مختلف عملکرد آشکارساز مورد بررسی قرار گرفت.

یکی از کارهای مهم دیگری که انجام گرفت ساخت تلسکوپ بزرگ پرتوهای کیهانی بود. پس از موفقیت نمونه‌ی کوچک‌تر طراحی نمونه بزرگ‌تر آغاز شد و به همت دانشجویان و همکاری بخش‌های مختلف دانشگاه نمونه اصلی ساخته‌شد و بر روی پشت بام دانشکده‌ی فیزیک قرار گرفت. تصویر این تلسکوپ را در شکل ۱۰-۳ مشاهده می‌کنید.



شکل ۱۰-۳: تلسکوپ بزرگ پرتوهای کیهانی

## ۱۲۴ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

یکی از وظایف این تلسکوپ بررسی اثر خورشید بر روی پرتوهای کیهانی است. این تلسکوپ قادر است مسیر حرکت خورشید را در طول روز دنبال کند و شار پرتوهای کیهانی را که از طرف خورشید به زمین می‌رسند محاسبه نماید..



شکل ۱۰-۴: آزمایشگاه پرتو کیهانی دانشگاه صنعتی شریف

## پیوست

---

### اشعه آلفا

اشعه آلفا، ذراتی از جنس هلیم با ۲ بار مثبت است، که حاوی ۲ پروتون و ۲ نوترون می‌باشد و با سرعتی حدود ۱۶۰۰۰ کیلومتر بر ثانیه از اتم رادیو اکتیو خارج می‌شوند. بدلیل نسبت  $\frac{q}{m}$  کم، انحراف آنها کم است.

### اشعه بتا

جریانی از الکترون است که با سرعتی نزدیک به ۱۲۸۰۰۰ کیلومتر بر ثانیه سیر می‌کند. انحراف شدید این ذرات بر سرعت نتیجه‌ای از سبک بودن آنهاست

### اشعه گاما

اشعه گاما مانند نور ماهیت الکترومغناطیس داشته و دارای طول موج بسیار کوتاه می‌باشد. این اشعه بدون بار الکتریکی، بسیار نافذ و مشابه اشعه X است.

### اتاقک ابر ویلسون

نوعی محفظه برای آشکارسازی ذرات پرتوهای یونیزان است.

### ایزوتوپ

ایزوتوپ یک عنصر برابر تعداد پروتون‌های عنصر و تفاوت آن‌ها در تعداد نوترون‌ها

می‌باشد

۱۲۶ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

### **باریون**

در فیزیک ماده، باریون‌ها گروهی است از ماده که شامل اجزای اتم (پروتون و نوترون) هم می‌باشد. این گروه از ماده، سنگین تر از دیگر گروه‌های دیگر ذرات هستند. ریشه واژه باریون به باریس که در یونانی به معنی سنگین است برمیگردد.

### **بوزون**

در فیزیک ذرات بوزون‌ها ذرات زیر اتمی هستند که از آمار بوز-اینشتین تبعیت می‌کنند. بوزون‌ها بر اساس نام ساتیندرا بوز و آلبرت اینشتین نام گذاری شده‌اند. تئوری میدان کوانتوم نسبی ذرات با اسپین صحیح بوزون هستند.

### **بوزون هیگز**

بوزون هیگز ذره ای است که بوجود آورنده جرم در جهان است

### **بهمن های گسترده هوایی**

به مجموعه ذراتی که از ابتدای ورود پرتو کیهانی به جو تا لحظه رسیدن آن‌ها به زمین تولید می‌شوند اصطلاحاً «بهمن گسترده‌ی هوایی» می‌گویند

### **پرتوهای کیهانی**

ذراتی هستند که در فضای خارج از اجرام آسمانی تولید شده و به جو این اجرام برخورد می‌کنند. در مورد کره زمین، این امواج در عبور از جو زمین و برخورد با ذرات اتمسفر به ذرات مختلفی مانند مزون‌ها و پوزیترون‌ها تبدیل می‌شوند.

### **تونل زنی کوانتومی**

اشاره به فرایند کوانتومی تونل زنی ذره در طول یک سد - که از نظر کلاسیک ذره قادر به عبور از آن نیست - دارد. این اتفاق مهم در چندین پدیده فیزیکی دیده می‌شود

### **راديو اکتیو**

به ذرات زیر اتمی که از واپاشی تدریجی اتم‌های ناپایدار حاصل می‌شوند، پرتوهای راديو اکتیو می‌گویند

### **شتاب دهنده**

دستگاهی است که در آن ذرات باردار به وسیله میدان‌های الکتریکی یا مغناطیسی تا سرعت‌های بسیار زیادی شتاب داده می‌شوند. به طوری که سرعت بسیاری از آنها، حتی تا

نزدیکی‌های سرعت نور می‌رسد. انرژی جنبشی ذره در این حالت به این ترتیب، به اندازه چندین برابر انرژی در حال سکون آن می‌باشد

### شکافت هسته ای

یعنی تبدیل اتم‌های سنگین به اتم‌های کوچکتر که همواره با آزاد نمودن مقدار زیادی انرژی همراه خواهد بود.

### فلئورسانی

پدیده‌هایی هستند که در آن‌ها یک ماده خاص که به طور عام به آن فسفر گفته می‌شود پس از قرار گرفتن در مقابل نور مرئی یا غیر مرئی یا حرارت، تحریک شده و این انرژی را در خود ذخیره می‌کند و سپس آن را به صورت طیفی از امواج مرئی در طول مدت زمانی منتشر می‌کند

### کوارک

کوارک یک ذره بنیادی و بخش اساسی سازنده‌ی ماده است. کوارک‌ها با هم ترکیب می‌شوند تا ذرات مرکبی به نام هادرون را به وجود آورند، پروتون و نوترون از معروف‌ترین آن‌ها هستند.

### گلوئون

گلوئون‌ها بار الکتریکی و جرم ندارند، ذره‌ای است که بین کوارک‌ها مبادله می‌شود تا آنها را به هم پیوند دهد

### عدد اتمی

به تعداد پروتون‌ها موجود در هسته عدد اتمی گفته می‌شود

### عدد جرمی

به تعداد پروتون‌ها و تعداد نوترون‌ها عدد جرمی گفته می‌شود

### مدل استاندارد ذرات بنیادی

رده بندی ذرات به صورتی خاص که اکنون برای توصیف ذرات بنیادی به کار می‌رود را مدل استاندارد می‌گویند. بر اساس مدل استاندارد ذرات بنیادی ماده از ۶۱ ذره تشکیل شده که این ذرات در سه دسته لپتون‌ها، کوارک‌ها و واسطه‌ها قرار می‌گیرند



## ۱۲۸ فیزیک هسته ای و کاربردهای آن در ستاره شناسی

مدل استاندارد برهمکنشهای قوی، الکترومغناطیسی و ضعیف بنیادی را با بکارگیری نظریه میدانهای کوانتومی بیان می کند

### نوترینو

با باری خنثی و جرمی نزدیک به صفر، نوترینوها مرموزترین ذرات شناخته شده هستند که بسیار به ندرت با ماده عادی واکنش می دهند؛ در ضمن واپاشی بتای هسته های اتمی همراه با الکترون یا پوزیترون گسیل می شود.

### نیمه عمر

مدت زمانی گویند که ماده پرتوزا به نصف مقدار اولیه ی خود بر اثر واکنشهای پرتوزایی تقلیل یابد

### نیروی هسته ای ضعیف

نیروی هسته ای ضعیف و یا کشش هسته ای قوی، یکی از چهار نیروی پایه در فیزیک است که قبل از همه مسئول واپاشی بتا است که در آن یک نوترون به یک پروتون و یک الکترون و یک پادنوترینو تبدیل می شود.

### نیروی هسته ای قوی

یکی از چهار نیروی پایه در فیزیک است، که نقش آن پایدار و باهم ننگه داشتن، کوارکها و ذرات تشکیل شده از آنها (مانند نوترونها و پروتونها در هسته اتمها است. به این معنی که نیروی هسته ای نیز نام گذاری می شود. این نیرو به همین خاطر، از نیروی الکترومغناطیسی بسیار قوی تر است و می تواند هسته اتمها را، با وجود نیروی دافعه بین پروتونهای آن (با بار الکتریکی مثبت) پایدار نگه دارد.

### همجوشی هسته ای

هسته های سبک مانند هیدروژن، دوتریوم و تریتیوم با یکدیگر همجوشی داده شده و هسته های سنگین تر و مقداری انرژی تولید می شود.

## منابع

### منابع فارسی

- ۱- فیزیک از آغاز تا امروز، حسین جوادی، افسانه جوادی، ۱۳۸۶، انتشارات انا
- ۲- آشنایی با فیزیک هسته ای جلد اول، کنت کرین، ابراهیم ابوکاظمی، منیژه رهبر، ۱۳۸۹، مرکز نشر دانشگاهی

### منابع انگلیسی

- 1- International Energy Annual, Comprehensive data from energy information administration, U.S Department Of Energy.
- 2- World Energy outlook, 1998 Edition
- 3- L.R. Zumwalt, Report AECU-567 U.S.AEC, Division Of Technical Information
- 4- B.D Pate and L.yaffe, Can.J.Chem.3,265(1956)
- 5- B.P.Rayhurst and R.J.prestwood, Nucleonics.17,82
- 6- Comite Consultative pour Lestalons de Measureds Radiations Ionisates.
- 7- Introductory Nucleur Physics, Samuel.S.M.wong
- 8- Blatt, J.M and Weisskopf, V.f. Theoretical Nuclear Physics Wiley, New york, 1952
- 9- Schiff, L.I. Quantum Mechanics , 3red, MCGrow-Hill, New york, 1968
- 10- L Astrophysique Nucleaire, Jean Audouse, Sylvie Vouclain