



# **پایان نامه** جهت اخذ درجـه کارشناسی ارشد در رشته فیزیک هستهای

عنوان:

# مطالعهی اثر پاریته بر روی چگالی ترازهای هستهای

استاد راهنما: دکتر مهدی نصری نصر آبادی

به وسیله: زینب رحمانی نوشآبادی

بهمن ماه ۱۳۸۷



این پایان نامه به مدیریت تحصیلات تکمیلی به منظور بخشی از فعالیتهای تحصیلی لازم برای اخذ درجه کارشناسی ارشد ارایه میگردد.دفاع از پایان نامه در تاریخ ۸۷/۱۱/۳۰ مورد تأیید و ارزیابی هیأت داوران قرار گرفت و با نمره به عدد:  $\frac{29}{2} \frac{19}{2}$  و درجه عالی به تصویب رسید.

# اعضاء هيأت داوران

عنوان	نام و نام خانوادگی	مرتبه علمى	اهضاء
۱. استاد زاهنما :	دکتر مهدی نصری نصرآبادی	استاديار	Sie
۲. اساتید مشاور :		4	1
۳. متخصص و صلحب نظر از داخل دانشگاه :	دکتر محمدرضا هادی زاده	استاديار	2
۵ متخصص و صاحب نظر خارج از دانشگاه:	دكتر رضاپورايمانى	استادیار	A,
۵. نماینده تحصیلات تکمیلی دانشگاه :	دكتر سيداحسان روزمه	استاديار	he
	Dil	e	U.C.

تقديم به:

پدر و مادر عزیز و بزرگوارم که علیرغم تحمّل سختیها ودشواریهای فراوان مسیر پر پیچ و خم کسب دانش و معرفت را برایم هموار نموده و ازدعای خیرشان بی نصیب نبودهام.

9

همسر مهربانم که با صبر و شکیبایی خود زمینه مساعد را برای نگارش این پایان نامه فراهم نمودند.

### تشکر و قدردانی

حمد و سپاس خدای را که توفیق کسب دانش و معرفت را به ما عطا فرمود. در اینجا برخود لازم می دانم از تمامی اساتید بزرگوار بویژه اساتید دوره کارشناسی ارشد که در طول سالیان گذشته مرا در تحصیل علم و معرفت و فضائل اخلاقی یاری نمودهاند تقدیر و تشکر نمایم.

از استاد گرامی و بزرگوار **جناب آقای دکتر مهدی نصری نصرآبادی** که راهنمایی اینجانب را در انجام تحقیق، پژوهش و نگارش این پایاننامه تقبل نمودهاند نهایت تـشکر و سپاسگزاری را دارم.

همچنین از تشریک مساعی **آقای دکتر محمدرضا هادیزاده** به عنوان استاد داخل دانشگاه و **آقای دکتر رضا پورایمانی** به عنوان استاد داور مدعو خارج از دانشگاه که این پایاننامه را مورد مطالعه قرار داده و در جلسه دفاعیه شرکت نمودهاند تشکر مینمایم.

در پایان از **جناب آقای دکتر سیداحسان روزمه** که به عنوان نماینده تحصیلات تکمیلی دانشگاه قبول زحمت نمودهاند سپاسگزاری مینمایم.

#### چگيده:

چگالی تراز هستهای ( NLD )، نقش مهمی در فیزیک هستهای و اخترفیزیک ایفا میکند. به منظور توصیف هسته به عنوان یک سیستم بس ذرمای و تعیین خصوصیات ترمودینامیکی آن مثل آنتروپی، ظرفیت گرمایی و...، داشتن یک آگاهی جامع از NLD ضروری است.

نخستین بررسی برروی NLD توسط بته انجام شد. بته با استفاده از مدل گاز فرمی یک فرمول مفید برای چگالی تراز هسته ای وابسته به انرژی ارائه داد. پس از آن، این مطالعات به وسیله ی محققان دیگر با استفاده از مدل های کامل تری برای هسته ها، از جمله مدل لایه ای و مدل تجمعی ادامه یافت. بکارگیری چنین مدل هایی، تخمین واقعی تـری از چگالی تراز به عنوان تابعی از انرژی، اسپین و ایزواسپین به دست می دهد. با وجود این، تنها مطالعات انـدکی بـرروی بـستگی NLD بـه پاریتـه وجـود دارد. حتی در بیـشتر کاربردهای قبلی اختر فیزیک، احتمال پاریته ی زوج و پاریته ی فرد در تمام انرژی ها، بـه صورت مساوی در نظر گرفته می شد، در حالی که واضح است این فرضیه در انرژی های پایین نامعتبر است. در سال های اخیر روش مونته کارلوی مدل لایـهای (را نه تنها به عنوان محاسبه ی IDM استفاده شده است. این روش قادر است چگالی تراز را نه تنها به عنوان تابعی از انرژی، اسپین و ایزواسپین، بلکه به عنوان تابعی از پاریته هم محاسبه کنـد. اما

در این تحقیق ما از یک روش محاسباتی جدید برای بهدست آوردن نسبت چگالی ترازهای پاریتهی زوج و پاریتهی فرد استفاده کردهایم که در آن نوکلئونها به عنوان ذرات مستقل آماری در نظر گرفته می شوند. با استفاده از این روش برای هستههای <sup>56</sup> Fe و Ni مشخص شد چگالی ترازهای پاریتهی فرد و پاریتهی زوج در مورد هه ستههای زوج \_زوج مذکور در انرژیهای پایین برابر نیست. این روش به خوبی انتقال از انرژیهای برانگیختگی پایین، جایی که تنها یک پاریته حاکم است، به انرژیهای برانگیختگی بالا، جایی که احتمال دو پاریته برابر است، را توصیف میکند. در نهایت دادههای حاصل با نتایج استخراج شده از روش SMMC مقایسه شد و نشان داده شد که بین آنها مطابقت خوبی وجود دارد.

## فهرست مطالب

ان	عنو
<u> </u>	7-

1	<b>فصل اول: بررسی روشهای محاسبهی چگالی تراز هستهای .</b> .
۱	۱_۱_ تاریخچه
۱۰	۱_۲_ مبانی نظری
۱٦	۱_۳_ ارائهی مدلها
١٦	۱_۳_۱ مدل گاز فرمی (FGM)
۲۱	L_T_T مدل هم فاصله (ESM)
۳۸	۱_۳_ ۳ مدل ابررسانایی (BCS)
٤٦	L_۳_۱ مدل انتگرال مسیر( <i>PIM</i> )
٥٢	۱_٤_ بستگیهای مختلف چگالی تراز هستهای
٥٢	۱_٤_۱ بستگی به انرژی برانگیزش
٥٣	۱_٤_۲ بستگی به عدد نوترونی و عدد پروتونی
٥٤	۱_٤_۳ بستگی به اسپین
٦٠	۱_٤_٤ بستگی به ایزواسپین

<b>9f</b>	فصل دوم: پاریته
٦٤	۲_۱_ لزوم پرداختن به پاريته
٦٥	۲_۲_ عملگر پاریته
٦٧	۲_۳ تابع موج و متغیرهای فیزیکی تحت تبدیل پاریته .
۷	۲_٤_ تعیین پاریتهی سیستمهای کوانتومی
٧٢	۲_٥_ نقض و بقای پاریته در واکنش های مختلف

<b>∀۹</b>	<b>فصل سوم: اثر پاریته بر روی چگالی تراز هستهای</b>
√٩	۳_۱_ معرفی روش مونته کارلو
۸۰	۳_۱_۱ محاسبهی چگالی تراز هستهای ترکیبی به روش مونته کارلو
۸۳	۳_۱_۲ انجام محاسبات مونته کارلو
٨٧	۲_۲_ روش مونته کارلوی مدل لایهای
٨٨	۲_۲_۱ مشاهده پذیرها
۹۱	۲_۲_۳ بهکارگیری تبدیل <i>HS</i>
لو۹٤	۳_۲_۳ بهکارگیری تصویر اسپین در مدل لایهای به روش مونته کار
٩٩	۳_۳ نحوهی ورود پاریته به محاسبات چگالی تراز هستهای
مونته کارلو۱۰۰	۲_٤_بررسی چگونگی بستگی چگالی تراز هستهای به پاریته با روش
نتايج أن با روش مونتـه	۳_٥_ ارائهی روشی کاربردی و مناسب برای پیشبرد محاسبات و مقایـسهی
۱•۷	كارلو
١٢٦	جمعبندی و نتیجهگیری
١٢٩	منابع و مآخذ

## عنوان

شکل (۱–۱): در این شکل تناسب چگالی حالت با معکوس سطح مقطع پراکندگی غیرکشسان نوترون
بهوضوح مشاهده میشود. پراکندگی نوترون فرودی از هستهی Ag به ازای انرژیهای مختلف
نوترون فرودی نشان داده شده است۳
شکل (۱–۲): در این شکل افزایش تصاعدی حالات نسبت به افزایش انرژی برانگیختگی مشاهده میشود.
شکل (۱–۳): در این شکل طرح ترازهای <sup>97</sup> 0، <sup>۲</sup> <sup>۳</sup> <sup>۲</sup> ، <sup>209</sup> و <sup>209</sup> Bi مکاحظه می شود
شكل (۲−۱): در این شكل انعكاس و وارونگی با هم مقایسه شدهاند. تصویر بالا انعكاس نسبت به صفحه z-z را كه باعث تبدیل (x,-y,z)→(x,-y,z) میشود، نشان میدهد. اما تصویر پایین وارونی فضا را كه باعث تبدیل (x,-y,-z)→(-x,-y,-z) میشود، توصیف میكند
شکل (۲-۲): در این شکل تابع موج (a) تحت تبدیل پاریته زوج است، در حالیکه تابع موج (b) تحت پاریته فرد است
شکل (۲–۳– الف): این شکل نمایشگر واپاشی بتای کبالت ۲۰ است. ملاحظه میگردد که اکثر الکترونها در جهت اسپین هسته خارج میشوند
شکل (۲–۳– ب): این شکل تصویر آینهای شکل (۲–۳⊣لف) است. مشاهده میشود که اکثر الکترونها در جهت عکس اسپین هسته خارج میشوند
شکل (۲–٤): این شکل مفهوم هلیستی را بیان میکند که در (a) اسپین و سرعت در یک جهت هستند و هلیسیتی ۱+ است. اما در (b) اسپین و سرعت در جهت عکس هم هستند و هلیسیتی ۱–، است. ۷۵
شکل (۲–۵): در این شکل واپاشی $\pi^-$ در حال سکون نمایش داده شده است۷۲

شکل (۳–۱): در این شکل چگالی حالت جمعی برای Fe، برحسب انرژی برانگیزش U ملاحظه می شکل (۳–۱): در این شکل چگالی حالت جمعی برای Fe، فره ممتد چگالی حالات کل، و خطوط نقطه چین و خط چین به ترتیب چگالی حالات نمونه پاریته یفرد و پاریته ی زوج را نشان می دهد. خطوط نقطه چین نمایش گر چگالی کل حالات نمونه گرفته شده است. در این جا ابعاد نمونه  $N=10^6$  می باشد. .....

شکل (۳–۲): این شکل توزیع اسپین ترازهای تحریک شده در بازهی انرژی [20-21 MeV] را نشان میدهد. مربعهای توپر نمایندهی نتایج فرآیند مونته کارلو است، در حالیکه خطوط ممتد از محاسبات شمارش مستقیم مرجع [۳] بدست آمده است.

شکل (۳–٤): در این شکل توزیع اسپین چگالی ترازها،  $\rho_J/\rho$ ، برای  $^{56}$  در انرژی برانگیختگی شکل (۳–٤): در این شکل توزیع اسپین چگالی ترازها،  $P_J/\rho$ ، برای  $E_x$  مشاهده می شود. نتایج مونته کارلو (مربعهای توپر) با مدل قطع اسپین (خطوط ممتد) مقایسه شدهاند.

شکل (۳–۵): در این شکل چگالی ترازهای پاریتهی زوج و پاریتهی فرد برای هستههای <sup>58,62,66</sup> Fe نشان داده شده است.

شکل (۳–۳): در این شکل اعداد اشغال میانگین مدارهای نوترونی g<sub>9/2</sub> برای هستههای <sup>58,62,66</sup> با استفاده از روش SMMC، به عنوان تابعی از دما رسم شده است.

شکل (۳–۷): در این شکل چگالی تراز پاریتهی زوج و پاریتهی فرد برای <sup>65</sup> و Ni <sup>59</sup> ملاحظه می شود.

شکل (۳–۸): این شکل اعداد کوانتومی مورد نیاز برای توصیف کامل حالتهای مدل نیلسون را بهطور طرحواره نشان میدهد.

شکل (۳–۹): در این شکل نمودار ترازهای نیلسون برای ناحیهی جرمی Z < 50 یا N برحسب (۲–۹): در این شکل  $\mathcal{E}_2$  ملاحظه می شود.....

شکل (۳–۱۰) نسبت  $\omega_{-}/\omega_{+}$ را به عنوان تابعی از انرژی برانگیزش در مورد Zn با چگالی ترازهای ورودی مختلف  $(5\omega_{std}, \frac{1}{2}\omega_{std}, \frac{1}{2}\omega_{std}, \frac{1}{5}\omega_{std})$ ، نشان میدهد. .....

نمودار (۳–۱): توزیع (*P(n)*، احتمال اشغال حالتهای پاریتهی زوج  $g_{9/2}$  با *n* ذره در دماهای T = 2MeV و T = 1.6MeV و دماهای T = 2MeV مربعهای توپر نتایج حاصل از محاسبات مونته کارلو [٤٢] هستند. و خطوط خطچین نشان دهنده ی توزیع پواسون (۳–۵۳) با همان مقدار *f* به دست آمده از روش مونته کارلو است.

نمودار (۳–۲): توزیع (P(n) احتمال اشغال حالتهای پاریته یزوج  $g_{9/2}$  با n ذره در دماهای T = 1MeV و T = 1MeV و ماهای T = 1MeV و مونته کارلو [2۲] مقایسه شده است.

نمودار (۳–۳): توزیع (P(n)، احتمال اشغال حالتهای پاریتهی زوج  $g_{_{9/2}}$  با n ذره در دماهای T = 2MeV و T = 1.6MeV با نتایج T = 2MeV. ماهای T = 2MeV و T = 2MeV مقایسه شده است.

نمودار (۳–٤): توزیع (P(n) احتمال اشغال حالتهای پاریته زوج  $g_{9/2}$  با n ذره در دماهای T = 1MeV و T = 1MeV و مستهی Ni مسته Ni مسته Ni مقایسه شده است.....۱۱۷.....

نمودار (۳–۵): عدد اشغال متوسط حالتهای پاریته زوج  $g_{_{9/2}}$  و f،  $g_{_{9/2}}$  با استفاده از توزیع فرمی۔ دیراک برای دو هسته یFe و Ni به صورت تابعی از  $\beta$  .....

نمودار (۳–۳): در این نمودار نسبت <sub>+</sub>Z\_Z با استفاده از رابطهی (۳–۵۷) برای هستهی <sup>56</sup>Fe با خط پیوسته رسم شده است. در حالیکه مربعهای توپر نتیجهی محاسبات مونته کارلو حاصل از رابطهی (۳–۵۱) را نشان میدهد.

نمودار (۳–۷): در این نمودار نسبت <sub>+</sub>Z\_Z با استفاده از رابطهی (۳–۵۷) برای هستهی <sup>60</sup>Ni با خط پیوسته رسم شده است. در حالیکه مربعهای توپر نتیجهی محاسبات مونته کارلو حاصل از رابطهی (۳–۵۱) را نشان میدهد.

نمودار (۳–۸): نسبت چگالی ترازهای پاریتهی فرد به پاریتهی زوج، برحسب انرژی برانگیختگی برای هستهی  $5^{6}Fe$ . خط پیوسته نسبت  $\omega_{-}/\omega_{+}$  را با استفاده از رابطهی (۳–۸۰) برانگیختگی برای هستهی توپر نتیجهی روش SMMC است.

نمودار (۳–۹): نسبت چگالی ترازهای پاریتهی فرد به پاریتهی زوج، برحسب انرژی برانگیختگی برای هستهی <sup>60</sup> Ni. خط پیوسته نسبت می مرا با استفاده از رابطهی (۳–۸۰) نشان می دهد و مربعهای توپر نتیجهی روش SMMC است.

# فصل اول بررسی روشهای محاسبهی چگالی تراز هستهای

## ۱-۱- تاریخچه

چگالی تراز یک کمیت اساسی در سیستمهای بس ذرهای است، چون همهی کمیت های ترمودینامیکی مورد نظر سیستم می توانند از آن استخراج شوند. از آنجایی که هسته ها با جرم میانی و سنگین، یک سیستم بس ذرهای می باشند؛ به ناچار در فیزیک هسته ای نیز چگالی ترازها بسیار مهم است. این کمیت کاربردهای زیادی دارد، از جمله یآنها می توان به قانون طلایی فرمی اشاره کرد که به احتمال گذار نظر دارد [۱]. این فرمول می تواند برای تخمین آهنگ واپاشی های هسته ای، مثلاً آهنگ واپاشی گاما در هسته هایی که به شدت برانگیخته شده اند و یا پیش بینی تشکیل هسته های مرکب بکار رود. به این صورت که:

$$P_{i \to f} = \frac{2\pi}{h} \left| H_{fi} \right|^2 \rho_f \tag{1-1}$$

نشاندهندهی عناصر ماتریسی مختلف در انواع واپاشیها و واکنشهای هستهای، و  $H_{_{fi}}$  چگالی حالات نهایی است.

همچنین از دیگر دلایل اهمیت چگالی تراز هستهای یا به اختصار NLD ، این است که برخی از زمینههای مرتبط با فیزیک و تکنولوژی به مطالعات ما از چگالی تراز بستگی دارد. از جمله:

 مطالعات سنتز هستهای<sup>۲</sup> در اختر فیزیک: سوختهای هستهای انفجاری در محیطهای اختر فیزیکی، هستههای ناپایداری تولید میکنند که مجدداً میتوانند هدفهایی برای واکنشهای ثانویه باشند. در کل تعداد زیادی از هستههای ناپایدار درگیر میشوند که بطور کامل توسط آزمایشات کشف نمیشوند. بنابراین ضروری است، بتوانیم سطح مقطع برخوردها و گذارهای وابسته به دمای هستهای را به عنوان تابعی از چگالی تراز براساس مدلهای نظری پیشگویی کنیم [۲ و۳].

• در تخمینهای معتبر برای تعیین فراوانی هسته ها به چگالی ترازهای دقیق نیاز داریم. برای مثال، فراوانی هسته های فرآیند *s* با تعداد نوترون های غیرماژیک، به طور معکوس متناسب با سطح مقطع گیراندازی نوترون است که آن هم به نوبه ی خود، بنابر رابطه ی با سطح مقطع گیراندازی نوترون است که آن هم به نوبه ی خود، بنابر رابطه ی است. صحت این مطلب با شکل ( $(E_n) = const \ \omega(U) E_n \sigma_c(E_n, U)$ است. صحت این مطلب با شکل ((-۱) تأیید می شود. در این جا، ( $(R_n)$  تعداد نوترون های فرودی با انرژی  $(E_n, U)$ , مطح مقطع برهمکنش و U انرژی برانگیختگی هسته ی نهایی می باشد [٤]. در شکل ((-۱) تناسب چگالی حالت با معکوس سطح مقطع پراکندگی دیده می شود. در این شکل پراکندگی غیرکشسان نوترون های فرودی از هسته ی *Ag* نشان داده شده است.

- كاربردهاي پزشكي هستهاي
- طراحی راکتورهای شکافت و همجوشی و ...

<sup>1</sup> Nuclear Level Density

<sup>2</sup> Nucleosynthesis



شکل (۱–۱): در این شکل تناسب چگالی حالت با معکوس سطح مقطع پراکندگی غیرکشسان نوترون بهوضوح مشاهده میشود. پراکندگی نوترون فرودی از هستهی Ag به ازای انرژیهای مختلف نوترون فرودی نشان داده شده است.

چگالی تراز هستهای که با(E) نمایش داده می شود، بیانگر تعداد ترازها در واحد انرژی، در انرژی برانگیختگی E می باشد. ابتدا لازم است تمایز روشنی بین چگالی تراز و چگالی حالت فائل شویم، که به ترتیب با  $\omega \in q$  نشان داده می شوند و تابعی از کمیتهای اساسی از قبیل تعداد پروتون و نوترون (یا بطور کلی عدد جرمی A)، انرژی برانگیزش E و اسپین J هستند. در صورتی که هامیلتونین سیستم تحت چرخش ناوردا باشد، هر تراز اسپین J،

```
<sup>1</sup> State density
```

شامل 1+2 حالت تبهگن با تصاویر مختلف J روی محور کوانش میباشد. بنابراین رابطهی چگالی تراز و چگالی حالت با این فرض که  $U=E-E_{ground}$ ، می شود:

$$\rho(A,U,J) = (2J+1)\omega(A,U,J) \tag{Y-1}$$

دانش چگالی تراز هستهای به بررسی روشهایی برای محاسبهی چگالی تراز و بـه تبـع آن چگالی حالت هستهای میپردازد.

این روش ها به صورت تجربی و یا نظری می باشند، که به طور خلاصه به بیان آن ها می پردازیم.

روش تجربی: به صورت تجربی چگالی تراز تنها در دو ناحیه ی انرژی می تواند بط ور مستقیم اندازه گیری شود. ابتدا در ناحیه ی انرژی پایین که ترازهای هسته ای به صورت گسسته و کاملاً مجزا از یکدیگرند و همه ی ترازها با نشانه های انرژی، اسپین و ایزواسپین مشخص می شوند. در این ناحیه چگالی تراز و بنابراین چگالی حالت ممکن است بوسیله شمارش مستقیم ترازهای پرشده در واکنش های ذرات باردار مثل ((p, p) و (a, p) و... به دست آید [٥].

ناحیهی دوم، ناحیهی تشدید نوترون کند است که درست بالای انرژی جداسازی نوترون واقع شده است. این حالتهای تحریک شده، بویژه در هستههای نوترون فرد، ممکن است با جذب یک نوترون موج ۶<sup>(</sup> (نوترون کند) توسط هدفی که کمبود یک نوترون دارد شکل بگیرد. علی رغم بالا بودن چگالی تراز هستهای در این ناحیه (از مرتبه *MeV*)، دقت خوبی در اندازه گیری انرژی و در تعیین تراز بدست می آید [٤]. اما زمانی که انرژی برانگیختگی هسته افزایش می یابد، نه تنها فاصلهی ترازها، کم و کمتر می شود، بلکه عدم قطعیتی که در تعیین مکان آنها ایجاد می شود، باعث می شود پهنای بزرگتری را هم شامل شوند، به این ترتیب به صورت پی در پی در هم ادغام می شوند و در یک حالت پیوسته فرو می روند. همین امر باعث می شود توصیف هر تراز به صورت مجزا براساس خواص آن (انرژی، اسپین، پاریته و...)

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup> S-Wave neutron

امکان پذیر نباشد. بنابراین در انرژی های بالا بویژه در هسته های میانی و سنگین روی آوردن به مدل های نظری ضرورت می یابد.

روش نظری: اکنون به بیان بعضی از روش های نظری که برای محاسبه ی NLD بکار میرود، می پردازیم:

> ۱\_ روش تابع پارش که براساس روش های استاندارد در مکانیک آماری است. ۲\_ روش ترکیبی

> > ۳\_ روش های عددی

روش تابع پارش می تواند در قالب مدل های هسته ای مختلف اعمال شود. ساده ترین حالت این است که نوکلئون ها را به عنوان فرمیون های بدون برهمکنش در نظر بگیریم، که همان مدل گاز فرمی <sup>1</sup>(FGM) است. در این صورت هامیلتونی هسته ای تنها شامل جملات تک جسمی می باشد و می توان با استفاده از روش تابع پارش در انسامبل کانونیک بزرگ، چگالی تراز هسته ای را بدست آورد. برای نخستین بار محاسبه ی چگالی تراز هسته ای توسط بته ۲ براساس مدل گاز فرمی آغاز شد [٦]. بعدها بلوخ<sup>۳</sup> با اصلاح این مدل توانست فرمول زیر را استخراج کند [۷].

$$\omega(U) = \frac{1}{\sqrt{48}U} \exp\left(2\sqrt{aU}\right) \tag{(7-1)}$$

این فرمول با در نظر گرفتن یک نوع فرمیون در مدل گاز فرمی بدست می آید و شامل سه فرضیهی اساسی است:

۱\_فرضیهی ذرات مستقل که باعث می شود بتوانیم یک تابع پارش هسته ای ساده با
استفاده از انرژی های تک ذره بنویسیم.

۲\_فاصلهی یکسان بین حالتهای تک ذره نزدیک تراز فرمی.

۳\_ استفاده از تقریب نقطهی زینی برای محاسبهی تبدیل لاپلاس معکوس تابع پارش.

<sup>1</sup> Fermi gas model <sup>2</sup> Bethe

<sup>3</sup> Bloch

یک بیان دقیق تر برای بستگی انرژی چگالی تراز، بوسیله یمدل فضای هم فاصله (ESM) ایجاد می شود. این روش نیز براساس مدل گاز فرمی است، با فرض اینکه حالت های تک ذره در فواصل یکسان واقع شدهاند. فرضیه هایی که در بالا ذکر شد، در این مدل هم وجود دارد. همانطور که از بندهای (۱) و (۲) برمی آید، چنین مدل های ساده ای، اثرات زوج فرد<sup>۲</sup> و اثرات لایه ای<sup>۳</sup> را شامل نمی شوند. همچنین نشان داده شده که استفاده از لاپلاس معکوس تابع پارش برای تعیین چگالی تراز هسته ای مناسب نیست و منجر به پاره ای از ناساز گاری ها می شود [۸].

همچنانکه از آزمایشهای تفکیک بالا<sup>ئ</sup> هم بر میآید، مهمترین خصوصیت چگالی تراز هستهای افزایش بسیار سریع آن با انرژی برانگیختگی است. این ویژگی، خاصیت سیستمهایی است که انرژی برانگیزش بین تعداد زیادی از درجات آزادی توزیع می شود. در مورد هستهای وقتی که چندین نوکلئون بصورت همزمان تحریک می شوند، این اتفاق می افتد.

به هر حال علی رغم نقص هایی که در فرضیه های اساسی مدل های ذکر شده وجود دارد، پیشگویی های کلی فرمول بته یعنی افزایش نمایی NLD با انرژی و عدد جرمی با نتایج تجربی تطابق دارد. یک شکل بهتر برای چگالی تراز هسته ای بوسیله ی فرمول بته جابجا شده به عقب یا به اختصار BBF ° داده می شود به این صورت:

$$\rho_A^{BBF}(E_x) = \frac{\sqrt{\pi}}{12a^{1/4}(E_x - \Delta)^{5/4}} e^{2\sqrt{a(E_x - \Delta)}}$$
(2-1)

پارامتر جابهجایی به عقب ∆ از همبستگیهای جفتشدگی<sup>۲</sup> و اثرات لایهای ناشی می شود. a نیز پارامتر چگالی تراز<sup>۷</sup> است. با تعدیل مقدار a برای هر هسته، این فرمول با بخش بزرگی از اطلاعات تجربی تطبیق پیدا می کند [۹]. علاوه بر این فرمول تحلیلی و ساده

- <sup>1</sup> Equidistant spacing model
- <sup>2</sup> odd even
- <sup>3</sup> Shell
- <sup>4</sup> High resolution
- <sup>5</sup> Back shifted bethe formula

<sup>6</sup> Pairing

<sup>7</sup> Level density parameter

که تصحیحات پدیده شناختی در آن صورت گرفته، فرمولهای نیمه تجربی دیگری نیز توسط محققین، تحت عناوین: فرمول گاز فرمی جابجا شده نیوتن \_ کامرون'، فرمول گاز فرمی جابجا شده با چهار پارامتر و ... استخراج شدهاند [۱۰].

البته بیشتر فرمولهای بالا براساس تقریبهای زیادی هستند و نقص آنها در تطابق با آزمایشات تنها بوسیلهی پارامترهای تطبیق برطرف می شود. مدل های هسته ای دیگری نیز وجود دارند که برخلاف مدل گازفرمی، نوکلئون ها را به صورت فرمیون های آزاد در نظر نمی گیرد. از جمله مدل لایه ای کروی که در آن پتانسیل هسته ای بصورت یک پتانسیل مرکزی است (مثل پتانسیل نوسانگر هماهنگ سه بعدی)، که جملهی برهمکنش اسپین – مدار نیز به هامیلتونین آن افزوده می شود. در مدل لایه ای تغییر شکل یافته آکه بیشتر برای هسته های غیر جادویی مفید است، یک قسمت دیگر به نام انرژی تغییر شکل (h<sub>o</sub>) به هامیلتونین مدل لایه ای افزوده می شود.

به هر حال این مدلها به ساختار حقیقی هسته نزدیکترند و ترازهای تک ذره را بصورت واقعیتر در محاسبات NLD وارد میکنند.

۲- روش ترکیبی: دستاوردی است که با استفاده از ترکیبات به محاسبهی تعداد راههایی میپردازد که نوکلئونها میتوانند در بین ترازهای تک ذره توزیع شوند، بهطوری که انرژی کل سیستم ثابت باشد.

همانطور که توسط لایر <sup>۳</sup> مطرح شد، مسئله ی چگالی تراز هسته ای در ساده ترین شکلش (مدل ترازهای هم فاصله با یک نوع ذره) معادل با مسئله ی ترکیب معروف در نظریه ی اعداد است. تقسیم بندی اعداد صحیح ابتدا توسط اویل<sup><sup>3</sup></sup> در قرن هجدهم حل شد. در حقیقت، برای یک سیستم N ذره ای، U = gU: تعداد کوانتاهایی که بین N فرمیون توزیع می شود را نشان می دهد.  $g \ U$  به ترتیب چگالی حالت تک ذره و انرژی برانگیزش می باشند. بنابراین چگالی حالت می شود:

$$(0-1)$$

 $\omega(U) = gP_{N}(M)$ 

Newton - Cameron
deformed shell model
Lier