<u>ڔڗۅ</u>ۿۺ ڣيريڪ

-مجلهٔ پژوهش فیزیک ایران، جلد ۲۰، شمارهٔ ۲، تابستان ۱۳۹۹

معرفی رویکردی جدید برای مطالعهٔ ضریب کشش سطحی سیستمهای آلفا– هسته با بهره گیری از برهم کنش های نو کلئون – نو کلئون وابسته به چگالی

رضا قرائی و سارا محمدی

گروه فیزیک، دانشکدهٔ علوم پایه، دانشگاه حکیم سبزواری، سبزوار

يست الكترونيكي: r.gharaei@hsu.ac.ir

(دریافت مقاله: ۵/۲۷ /۱۳۹۸ ؛ دریافت نسخهٔ نهایی: ۱۳۹۹/۰۳/۱۲)

چکیدہ

بر پایهٔ مدل میکروسکوپی واپیچش- دوگانه (DF) همراه با برهمکنش های نوکلئون- نوکلئون (NN) وابسته به چگالی (DD) از نوع نیروی های مؤثر M۳Y-Paris (شامل DDM۳Y۱، DDM۳۷۴، وBDM۳۷۱)، مطالعهای را روی ضریب کشش سطحی هستهای γ صورتمندی مجاورت بـرای گذار ذرهٔ ألفا از حالت پایهٔ ۲۳۰ هستهٔ مادر با اعداد اتمی P۹–۹۶–Z به حالت پایهٔ هستههای دختر متناظر انجام دادهایم. در حقیقت، مقالـهٔ حاضـر را میتوان تعمیمی بر پژوهش انجام شده توسط قرائی و محمدی در سال ۲۰۱۹ دانست که در آنجا تمرکز تنهـا بـرروی یـک نسـخه از نیروهـای M۳Y، یعنی CDM۳Y۶، بوده است. براساس رویکرد معرفی شده در مقالهٔ حاضر تلاش کردهایم تا با تلفیق دو مدل پتانسیل DF و مجاورت ضمن ارائهٔ رویکردی جدید برای محاسبهٔ مقادیر ضریب کشش سطحی γ در واپاشیهای آلفا، به بررسی رفتار ضرایب محاسبه شده برحسب پارامتر عدم تقارن A_{s} سیستمهای آلفا– هستهٔ انتخابی بپردازیم. نتایج این بررسی فرمولبندی جدیدی را برای ضریب γ پتانسیل مجاورت پیشنهاد میدهد که به طور مستقیم به انتخاب نوع برهمکنشها وابسته است. در فاز دوم محاسبات این مقاله اعتبار فرمول پیشنهاد شده برای ضریب انرژی سطحی را مورد ارزیابی قرار دادیم. برای دستیابی به این هدف، پس از اعمال رابطهٔ پیشنهادی در صورتمندی نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت، یعنی مدل Prox.۷۷، مقادیر تئوری نیمهٔ عمر را برای تمامی واپاشیهای انتخابی در چارچوب تقریب WKB محاسبه کردهایم. نتایح حاصل از مدله ای اصلاح شدهٔ Prox. New (DDM۳۲۱)، Prox. New (CDM۳۲۴) و Prox. New (BDM۳۲۱) را با مقادیر متناظر تجربی و همچنین آنهـایی کـه از مدل پتانسیل Prox.vv به دست آمدهاند، مقایسه کردهایم. مقایسهٔ صورت گرفته آشکار میسازد که در بین چهار مدل پتانسیل مورد بحث، مدلهای Prox. New (DDM۳Y۱)، (Prox. New (CDM۳Y۴)، ابه ترتیب کمترین میزان انحراف از دادههای متناظر تجربی را در محدودهٔ واپاشی های انتخابی ارائه میدهند. در مطالعهٔ حاضر، وجود خاصیت لایهای در هستهها و همچنین اعتبار قانون گایگر- نوتال براساس مدلهای اصلاح شدهٔ مجاورت مورد ارزیابی قرار گرفته است. علاوه بر این، نیمه عمرهای حاصل از مدل پیشـنهادی (Prox. New (CDM۳Y۴ بـا فرمـولهـای تجربـی مختلـف مقایسه شدهاند. در نهایت نیز نیمه عمرهای واپاشیهای آلفا در محدودهٔ عناصر فوق سنگین با اعداد اتمی ۲۰۰–۲۱۷=z تخمین زده شدهاند.

واژههای کلیدی: واپاشیهای آلفا، ضریب انرژی سطحی، برهمکنشهای نوکلئون- نوکلئون وابسته به چگالی، دیدگاه پتانسیل مجاورت، پتانسیل واپیچش- دوگانه

وجود در طول سالیان اخیر، محققان رهیافت های تئوری متعددی را برای اطلاع از میزان قدرت این پتانسیل در فرایند واپاشی آلفا به کار بستهاند که از این میان میتوان به مدل تعمیم يافتهٔ قطره مايع ([١١ و ١٢] و مدل ميكروسكوپي واپيچش-دوگانه ٔ اشاره کرد [۴ و ۱۳]. از دیگر رویکردهای تئوری پر کاربرد برای تخمین قدرت پتانسیل هستهای در حین واپاشی آلفا، مدل پتانسیل مجاورت است که اساس آن بر نظریهٔ هیدرودینامیکی "تئوری مجاورت" استوار است [۱۴]. بـر پایـهٔ این نظریه، مادامی که سطح دو هسته به فاصلهٔ ۲ الی ۳ فرمی از یکدیگر میرسند، نیرویی اضافی ناشی از مجاورت سطوح در سیستم ظاهر خواهد شد که نیروی مجاورت نامیـده مـیشـود. محققان در سال ۱۹۷۷ نخستین نسخه از مدل پتانسیل مجاورت را معرفی کردند که به نام "Proximity ۱۹۷۷ (Prox. ۷۷)" شهرت دارد [۱۴]. نکتهٔ قابل توجه در مورد صورتمندی مدل Prox. ۷۷ این است که شکل نهایی پتانسیل هستهای در ایس مدل به صورت حاصل ضرب دو تابع مختلف نوشته می شود که یکی وابسته به شکل و هندسهٔ هستهها (شامل پارامترهایی نظیـر شعاع R و ضریب کشـش سطحی γ) و دیگـری تـابع جهـانی است. وجـود پارامترهـای قابـل تنظـیم در هـر یـک از $\Phi(s)$ بخشهای یاد شده و همچنین تلاش برای بررسی نقش اثرات فیزیکی گوناگون در فرایندهایی نظیر واکنش های همجوشی و واپاشیهای آلفا، منجر به ارائهٔ نسخههای اصلاح شدهای از پتانسیل مجاورت شده است [۱۵–۱۷]. در یکی از آخرین تحقیقات صورت گرفته در این زمینه، دانشمندان با هدف ارائه یک فرمولبندی جدید برای تابع جهانی صورتمندی مجاورت مطالعهای سیستماتیک را بر روی تعداد قابل توجهی از واپاشیهای آلفا که عدد اتمی هستههای مادر آنهـا در محـدودهٔ نجام دادهاند [۱۸]. آنها در جریان ۴۸ $\leq Z \leq ۹$ تحقیقات خود، رفتار شعاعی این تـابع در نـواحی اطـراف سـد پتانسیل را با بهرهگیری از مدل میکروسکوپی DF و استفاده از برهم کنش های نو کلئون – نو کلئون (NN) وابسته به چگالی از

۱. مقدمه

مطالعه روى فرايند واپاشي آلفا به عنوان مهمترين كانال براي فروپاشی هستههای سنگین و فوق سنگین پرتوزا، همواره از موضوعات مورد توجه محققان فیزیک هستهای در طی دهههای اخير بوده است [۱-۴]. دليل اهميت اين نوع از واپاشيهاي رادیواکتیو را می توان در کارایی شان برای کسب اطلاعات مفید از ساختار هسته ها و همچنین کشف ایزوتوپ های جدید دانست. به طور کلی، هسته های سنگین طبیعی بـ Z > ۸۲ و یـ ا آنهایی که به طور مصنوعی و در محدودهٔ Z > ۹۲ تولید شدهاند برای رسیدن به حالتهای پایدار خود تمایل به گسیل ذرات آلفا دارند. با علم به این موضوع و با توجه به این که سرعت افزایش نیروی کولنی (متناسب با Z^۲) در این گونه هسـتههـا در مقایسه با افزایش انرژی بستگیشان (متناسب با A) به طور قابل ملاحظهای بیشتر است، اثرات دافعهٔ کولنی میان پروتـونهـا را اساساً مي توان عامل انتشار ذرات آلفا برشمرد. اولين مشاهدات تجربی ثبت شده از فرویاشی عناصر از طریق کانال گسیل ذرات آلفا به آزمایش های صورت گرفته توسط رادرفورد برمی گردد [٥-٧]. این در حالی است که گاموف (و به صورت جداگانه گرنی و کندن) در سال ۱۹۲۸ میلادی موفق به توصیف تحلیلی واپاشي ألفا براساس پديدهٔ تونل زني كوانتـومي شـدند [٨-١٠]. موضوعی که اهمیت مدلسازی سـد پتانسـیل شـکل گرفتـه در مقابل ذره ألفا را به خوبي نمايان مي سازد. تحت اين شرايط، انتظار خواهيم داشت كه انتخاب يك مدل مناسب براي تعيين قدرت پتانسیل برهمکنشی میان ذرهٔ آلف او هستهٔ دختر، نقش مهمی را در محاسبات نیمه عمر واپاشی های آلفا ایفا کند. همان گونه که میدانیم این پتانسیل در حالت کلی شامل دو بخش پتانسیلهای بلند- برد کولنی و کوتاه- بـرد هسـتهای اسـت. در این رابطه باید توجه داشت که آگاهی کامل از برهم کنش های کولنی میان دو هسته امکان محاسبهٔ دقیـق بخـش اول را فـراهم کردہ است، حال آن کے عدم شناخت کافی از خواص و ویژگیهای نیروی هستهای، ارائهٔ یک مدل جامع برای محاسبهٔ بخش دیگر پتانسیل برهمکنشی کل را به یک چالش جدی در زمینهٔ مطالعات تئوری فیزیک هستهای بدل کرده است. با این

۱. Liquid-Drop (LD)

۲. Double Folding (DF)

۳. Proximity

نوع M۳Y (نسخهٔ CDM۳Y6) مورد ارزیابی قرار دادند. نتایج این بررسی فرم جدیدی از تابع (٤) م را پیشنهاد می دهد که با اعمال آن در نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت می توان به پیش بینی های دقیقی از مقادیر تجربی نیمه عمر در واپاشی های آلفای انتخابی دست یافت.

از دیگر کمیتهای تأثیرگذار در زمینهی مطالعهٔ واپاشیهای آلفا بر اساس دیدگاه پتانسیل مجاورت، ضریب انرژی سطحی γ است که به نوعی تعیین کننده میزان کشش سطحی میان دو هستهٔ برهمکنشی است. در طی سالیان اخیر، تحقیقات متعددی با هدف بررسی نقش اثرات ایـن ضـریب بـر روی نیمـه عمـر واپاشی آلفای عناصر گوناگون صورت گرفته است که از جمله می توان به مطالعهای کـه در سـال ۲۰۱۳ توسـط راجسـواری و همکارش [۱۹] انجام گرفته اشاره کرد. محققان در آن مطالعه با به کارگیری چهار نسخهٔ متفاوت از ضریب انرژی سطحی صورتمندی مجاروت، یعنی γ-MS۶۰ ، γ-MS۷۶ و γ-MN۹۵ [۲۰–۲۵]، به بررسی نقـش آن بـر روی کمیـتهـایی نظير احتمال نفوذ P ذرهٔ آلفا در سـد پتانسـيل و همچنـين نيمـه عمر واپاشی آلفای ۱۰۸ ایزوتوپ زوج- زوج از عناصر ^{۲۱۶-۲۳۲} رو ^{۲۱۸-۲۳۸} پرداختهاند. لازم به ذکر است که هر یک از چهار مجموعهٔ مذکور به مقادیر مختلفی برای ضریب انرژی سطحی γ منجر میشوند به طوری که به ازای هر واپاشی مورد بررسی، مجموعهٔ γ-MS۶۷ و γ-MN۷۶ به ترتیب کوچک ترین و بزرگ ترین مقادیر را برای قدرت کشش سطحی میان هستهٔ دختر و ذرهٔ آلفا پیشبینے مےکنند. بـراین اساس، تحقیقات صورت گرفته در مرجع [۱۹] روشن می سازد مدل پتانسیل مجاورت همراه با ضرایب γ-MN۷۶ و γ-MS۶۷ به ترتيب منجر به استخراج بيشترين و كمترين ميزان احتمال نفوذ P در سد پتانسیل برای محدودهٔ جرمی مورد بررسی خواهد شد. علاوه بر این، نتایج به دست آمده حاکی از آن است که وقتی قدرت کشش سطحی میان دو هسته را در چارچوب مدل پتانسیل مجاورت افزایش دهیم نیمه عمرهای تئوری ایزوتوپهای مختلف کاهش مییابند. چنین نتیجهای را میتوان از مقالات دیگر نظیر [۱۹، ۲۶ و ۲۷] نیز استنباط کرد.

با توجه به اثبات اهمیت ضریب کشـش سـطحی γ در فراینـد گسیل ذرات آلفا بر پایهٔ صورتمندی مجاورت و همچنین وجود مطالعاتی نظیر آنچه در مرجع [۱۸ و ۲۸] انجام گرفته، نخستین بار در سال ۲۰۱۹ با به کارگیری رهیافتی جدید که حاصل ترکیب دو مدل پتانسیل مجاورت و DF است به مطالعه سیستماتیک این ضریب با استفاده از برهمکنشهای NN وابسته به چگالی از نوع نیروهای M۳Y بـرای تعـداد قابـل تـوجهی از واپاشی های آلفا پرداختیم [EPJA۲۰۱۹]. خاطر نشان می شود که شکل مستقل از چگالی این نوع نیروها قادر به بازتولید خـواص اشباع مادهٔ هستهای (شامل چگالی اشباع مرکزی نیست (B(ho_0) pprox ۱۶ MeV نیست (B(ho_0) $ho_0 \approx$ ۱۶ MeV نیست (B(ho_0) $ho_0 \approx$ ۱۶ MeV fm-" [۲۹]. این در حالی است که نتایج تحقیقات صورت گرفتـه در این زمینه آشکار میسازد که شکلهای وابسته به چگالی برهمکنش های M۳Y علاوه بر کاهش قدرت برهمکنش های نوكلئوني امكان پیشبینی صحیح خواص مادهٔ هستهای را فراهم میآورند [۳۰]. بر پایهٔ رویکرد معرفی شده در مرجع [EPJA۲۰۱۹]، در مرحلهٔ نخست پتانسیل هستهای را با بهرهگیری از مدل DF همراه با یک نسخه از برهمکنش های وابسته به چگالی M۳۷، یعنی CDM۳۷۶، برای تعداد ۲۳۰ وایاشی آلفای مختلف، که عدد اتمی هستههای مادر آنها (شامل ایزوتوپهای ۲۴ عنصر مختلف نظیر Au ، Pt ،Os ،W ،Gd، و U) درمحدودهٔ ۹۹ $Z \leq Z \leq P$ قرار دارنـد، محاسـبه Pa ،Hg کردیم. نتایج به دست آمده در آن تحقیق منجر به ارائهٔ یک وابستگی جدید از ضریب انرژی سطحی γ سیستمهای "هستهٔ دختر - ذرهٔ آلفای" به پارامتر عدم تقارن A_s در مجموعه واپاشی های انتخابی شده است که با اعمال آن در صورتمندی مجاورت می توان به شکل اصلاح شدهای از مدل پتانسیل . ۷۷ دست یافت که پیش بینی های قابل قبولی را برای داده های تجربي نيمه عمر ارائه ميدهد [EPJA۲۰۱۹].

باید توجه داشت که تاکنون هشت نسخه از نیروهای وابسته به چگالی از نوع M۳Y گزارش شدهاند که پارامترسازی ثابتهای موجود در آنها منجر به مقادیر مختلفی از قدرت

تراکمناپذیری ماده هستهای (K) در برهم کنش های نوکلئون-نوکلئون شده است.

تحت این شرایط در تحقیق حاضر برآن شدیم تا تحقیقات انجام شده در مرجع [EPJA۲۰۱۹] را برای سه نسخهٔ دیگر، يعنــــى DDM۳Y۱ (بــــا CDM۳Y۴)، ۲۷۶ (بـــا K = ۲۲۸ MeV (با BDM۳Y۱) و K = ۲۲۸ MeV)، تعمیم دهيم. مشاهده مي شود كه از لحاظ درجهٔ سختي اين سه نسخه را به ترتیب می توان متناظر با محدودهٔ ماده هسته ای نرم، متوسط و سخت در نظر گرفت. با اعمال شکل استخراج شدهٔ ۷ براساس هر یک از برهمکنش های DDM TY۱، DDM TY۱، راساس و BDM۳۲۱ در صورتمندی پتانسیل مجاورت، در حقیقت سـه نسخهٔ اصلاح شده از این صورتمندی شکل خواهد گرفت. در چنین شرایطی کاملاً ضروری به نظر میرسد که اعتبار هـر یـک از این مدلها را در مقایسه با نیمهعمرهای تجربی و همچنین نتايج حاصل از نسخهٔ اصلی پتانسيل مجاورت و نسخهٔ اصلاح شده مرجع [EPJA۲۰۱۹] مورد ارزیابی قرار دهیم. لازم به ذکر است که جزئیات بیشتر در مورد نحوهٔ پارامترسازی ضریب γ بر حسب پارامتر A_{s} را در بخشهای آتی به تفصیل بیان خواهیم كرد. همچنين علاقهمند هستيم تا اعتبار مدلهاي اصلاح شده پتانسیل مجاورت را در پیش بینی خواص لایهای هسته ها و همچنین قانون گایگر – نوتال مورد بررسی قرار دهیم. از طرف دیگر، همان گونه که میدانیم، در طول سالهای اخیر فرمول های تجربی و نیمه تجربی متعددی برای محاسبهٔ نیمه عمرهای واپاشی آلفا پیشنهاد شدهاند. ایـن روابـط کـه شـامل پارامترهای قابل تنظیم گوناگونی هستند با هدف دستیابی به دادههای تجربی نیمه عمر به ویژه برای نواحی جرمی ناشـناخته گسترش یافتهاند. با توجه به اهمیت ایـن موضـوع، در مطالعـهٔ حاضر قصد داریم تا به بررسی اعتبار نیمه عمرهای به دست آمده از رویکرد اصلاح شده مجاورت در مقایسه با سه فرمول تجربی تأیید شده، یعنی MVS ، VS و MSLB، بپردازیم. در نهایت، به عنوان آخرین گام علاقهمند هستیم تا نیمـه عمرهـای واياشي ألفاي ۶۳ هسته مادر فوق سنگين با اعداد اتمي Z=۱۱۷,۱۱۸,۱۱۹,۱۲۰ را با هدف شناسایی اعداد جادویی

جدید مورد ارزیابی قرار دهیم. در این بخش، نتایج حاصل را با مدلهای تأیید شده UDL و رویر نیز مقایسه خواهیم کرد.

۲. روش کار

به خوبی میدانیم که پتانسیل برهمکنشی میان ذرهٔ آلفا و هستهٔ دختر نقش مهمی در فرایند واپاشی آلفا ایفا میکند. این پتانسیل شامل سه بخش: پتانسیلهای کولنی (۲) ۷₀، مرکزگریز (1) $V_{I}(r)$ هستهای (۲) است، (1) $V_{Iot}(r) = V_C(r) + V_N(r) + V_1(r),$ مرکز (1) $V_{tot}(r) = V_C(r) + V_N(r) + V_1(r),$ (1) مراکز جرم ذرهٔ آلفا و هستهٔ دختر است. خاطر نشان میشود با مراکز جرم ذرهٔ آلفا و هستهٔ دختر است. خاطر نشان میشود با مرکزگریز، امروزه امکان محاسبهٔ دقیق این دو بخش در مطالعات تئوری واپاشیهای آلفا وجود دارد. تحت این شرایط، برای پتانسیل کولنی در سادهترین حالت میتوان نوشت

$$V_C(r) = \frac{Z_d Z_\alpha e^r}{r},\tag{(1)}$$

که Z_{α} و Z_{d} به ترتیب نمایندهٔ اعداد اتمی ذرهٔ آلف و هستهٔ دختر هستند. از طرفی برای تعیین پتانسیل مرکزگریز $V_{I}(r)$ با تکانهٔ زاویه ای I حمل شده توسط ذرهٔ آلفا، می توان از رابطهٔ ذیل بهره گرفت:

$$V_{l}(r) = \frac{\hbar^{r} l(l+i)}{r \mu r^{r}}, \qquad (\Upsilon)$$

که در این رابطه μ جرم کاهش یافتهٔ سیستم آلفا- دختر است. در مقابل دو بخش کولنی و مرکز گریز، شناخت دانشمندان از جرزء سوم پتانسیل برهمکنشی کل، یعنی پتانسیل هستهای (r), V_N بسیار محدود و جزئی است. به عبارت دیگر تا به امروز فرمولبندی واحد و جامعی برای تعیین این جزء معرفی نشده است و محاسبهٔ دقیق آن همچنان از موضوعات چالش برانگیز در زمینهٔ مطالعات تئوری فیزیک هستهای است. با این وجود، در طول دهههای گذشته، مطالعات فراوانی برای دستیابی به این مهم صورت گرفته که در نتیجهٔ آنها مدلهای متنوعی از این نوع پتانسیل معرفی شدهانید [۱۴، ۳۱، ۳۳ و ۳۳]. در تحقیق حاضر، از دو مدل کاربردی پتانسیل مجاورت و DF ضریب کش برای محاسبات بخش هستهای پتانسیل برهم کنشی کل بهره تعریف است گرفتهایم که در ادامه به توصیف صورتمندی هر یک از آنها (۹) خواهیم پرداخت.

۳. دیدگاه پتانسیل مجاورت

بنابر نسخهٔ اصلی صورتمندی مجاورت (یعنی Prox. ۷۷)، قدرت پتانسیل هستهای میان ذرهٔ آلفا و هستهٔ دختر را می توان از طریق رابطهٔ زیر محاسبه کرد [۱۴]:

$$V_N(r) = r\pi b \gamma \overline{R} \Phi\left(\frac{s}{b}\right),\tag{4}$$

همان گونه که قبلاً نیز بدان اشاره شد، این پتانسیل شامل دو جزء اصلی است: یکی حاصل ضرب \overline{R} که شامل پارامترهای هندسی سیستم است و دیگری تابع جهانی بدون بعد $\left(\frac{s}{b} = \mathcal{Z}\right)\Phi$ است که به شکل زیر تعریف می شود: (۵) ۱/۲۵۱۱ کی $(-7/2)^{7}, -7/2)^{1}$

$$s = r - C_1 - C_{\gamma} , \qquad (\$)$$

خاطر نشان می شود که C_i در اصطلاح شعاع مرکزی ساسمن ا هستههای برهمکنشی نام دارد و به شکل زیر قابل محاسبه است:

$$C_i = R_i - \left(\frac{b^r}{R_i^r}\right). \tag{V}$$

در این رابطه، R_i به شعاع تیز مؤثر سیستم ذرهٔ آلفا- هستهٔ دختر اشاره دارد که برای محاسبهٔ آن با استفاده از عدد جرمی A_i هستههای برهمکنشی می توان نوشت [۱۴]:

$$R_i = 1 / T \Lambda A_i^{1/r} - \circ / V \mathcal{S} + \circ / \Lambda A_i^{1/r} . \tag{A}$$

در بخش هندسی پتانسیل مجاورت، b پارامتر پهنای سطح هستهای است که مقدار آن به طور معمول برابر با یک فمتومتر در نظر گرفته میشود [۳۴–۳۷]. از طرفی، در این بخش γ

1. Sussmann

ضریب کشش سطحی هستهای است و بـه صـورت زیـر قابـل تعریف است:

$$\gamma = \gamma_{\circ} \left(1 - k_{s} A_{s}^{r} \right). \tag{9}$$

در این تعریف $\gamma_{e} \ s \ s$ ، به ترتیب ثابتهای کشش و عدم تقارن سطح هستند. خاطر نشان می شود که مقادیر اتخاذ شذه برای این ثابتها در نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت عبارتند از ابرای این ثابتها در نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت عبارتند از $\gamma_{0} = 0.901 \text{ MeV.fm}^{2}$ همچنین در رابطهٔ فوق، $\frac{N-Z}{N+Z} = \frac{N}{2}$ پارامتر عدم تقارن سیستم نامیده می شود که در آن Z و N به ترتیب اعداد پروتونی و نوترونی هستهٔ مادر هستند. برای تعریف پارامتر شعاع انحنای میانگین \overline{R} نیز می توان نوشت:

 $\overline{R} = \frac{C_1 C_r}{C_1 + C_r},\tag{1}$

که در آن شعاعهای C_i با استفاده از رابطـهٔ (۷) قابـل محاسـبه هستند.

۴. دیدگاه پتانسیل واپیچش– دوگانه

بر اساس فرمول بندی ارائه شده برای مدل میکروسکوپی DF [۳۳ و ۳۳]، قدرت پتانسیل هسته ای میان ذرهٔ آلفا و هستهٔ دختر را میتوان از جمع بر روی قدرت برهم کنش های نوکلئون-نوکلئون در طول فرایند واپاشی تعیین کرد. بر این اساس، برای تعیین پتانسیل برهم کنشی در چارچوب این مدل میتوان نوشت:

 $V_{DF}\left(\overrightarrow{R}\right) = \int d\overrightarrow{r_{i}} \int d\overrightarrow{r_{i}} \rho_{i}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right) \rho_{r}\left(\overrightarrow{r_{r}}\right) v_{NN}\left(\overrightarrow{r_{ir}} = \overrightarrow{R} + \overrightarrow{r_{r}} - \overrightarrow{r_{i}}\right)^{(11)}$ and $V_{DF}\left(\overrightarrow{R}\right) = \int d\overrightarrow{r_{i}} \int d\overrightarrow{r_{i}} \rho_{i}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right) \rho_{r}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right) v_{NN}\left(\overrightarrow{r_{ir}} = \overrightarrow{R} + \overrightarrow{r_{r}} - \overrightarrow{r_{i}}\right)^{(11)}$ and $V_{DF}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ and $V_{DF}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ ind $V_{ee}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ is a set of $V_{ee}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ ind $V_{ee}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ is a set of $V_{ee}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ ind $V_{ee}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ is a set of $V_{ee}\left(\overrightarrow{r_{i}}\right)$ is a set of

$$T_{1/r} = \frac{h \ln r}{r E_{\upsilon} P_{\circ} P}, \qquad (\Upsilon \circ)$$

که در این رابطه، P به عنوان پارامتر احتمال نفوذ از سد پتانسیل تعریف می شود و برای محاسبهٔ آن از طریق تقریب نیمه کلاسیکی WKB خواهیم داشت [۴۱–۴۲]:

$$P = exp\left(-\frac{r}{\hbar}\int_{R_a}^{R_b}\sqrt{r\mu(V_T(r)-Q_\alpha)}dr\right),\tag{(1)}$$

در اینجا R_a و R_b بر نقاط بازگشت کلاسیکی و Q_α بر میـزان انــرژی آزاد شــده در واپاشــی آلفـا دلالـت دارنــد. در رابطـهٔ (۲۰)، E_v میزان انرژی ارتعاشی نقطهٔ صفر است کـه بـه شـکل زیر تعریف می شود [۴۴]:

$$E_{U} = \begin{cases} \circ / 1 \circ f \Delta Q_{\alpha} & Z(even) - N(even) \\ \circ / \circ 4 \circ f Q_{\alpha} & Z(odd) - N(even) \\ \circ / \circ 4 \circ V Q_{\alpha} & Z(even) - N(odd) \\ \circ / \circ V \circ V Q_{\alpha} & Z(odd) - N(odd), \end{cases}$$
(YY)

که در آن N وZ به ترتیب به اعداد نوترونی و پروتونی هستهٔ مادر اشاره دارند. در نهایت، برای تعیین ضریب پیشسازی .P ذرهٔ آلفا در محاسبات نیمه عمر به ترتیب میتوان مقادیر ۴۳/۰، ۱۸/۰ و ۳۵/۰ را برای هستههای زوج - زوج، فرد – فرد و هستههای با A فرد اختیار کرد [۴۵].

۶. محاسبات و نتیجه گیری

همان گونه که در بخشهای قبل نیز بدان اشاره شد، مطالعهٔ سیستماتیک ضریب کشش سطحی به کار رفته در صورتمندی مجاورت با استفاده از برهمکنشهای نوکلئون – نوکلئون وابسته به چگالی و تلاش برای دستیابی به شکلی جدید از وابستگی این ضریب به پارامتر عدم تقارن A سیستمهای برهمکنشی، به محگالی و تلاش برای دستیابی به شعلی جدید از وابستگی مهمترین هدفی است که در مقالهٔ حاضر به دنبال تحقق آن هستیم. از آنجایی که تمرکز ما بر روی فرایند گسیل ذرهٔ آلفا از هسته های مختلف که عدد اتمی هستیم. از آنجایی که تمرکز ما بر روی فرایند گسیل ذرهٔ آلفا از آلفای مختلف که عدد اتمی هستههای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هستههای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته می دادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عدد اتمی هسته مای مادر آنه ما در آنها در محدودهٔ آلفای مختلف که عده اته ما

$$\rho_{i}(r) = \frac{\rho_{\cdot i}}{1 + exp\left(\frac{r - R_{i}}{a_{i}}\right)},$$
(1Y)

که در آن برای محاسبهٔ مقدار چگالی اشباع P_{ei} در هـر دو نـوع توزیع نوکلئونی مورد بحث میتوان از شـرایط بهنجـارش ذیـل استفاده کرد:

$$\int \rho_p\left(\vec{r}\right) d\,\vec{r} = Z\,,\tag{11}$$

$$\int \rho_n\left(\vec{r}\right) d\,\vec{r} = N\,. \tag{14}$$

علاوه بر این، در رابطـهٔ (۱۲)، *R_i* پارامتر شـعاع نیمـه چگـالی هستهها است کـه بنـابر مرجـع [۳۸] بـرای توزیـع پروتـونی و نوترونی یـک هسـته بـا (Z,N) مشـخص بـه شـکل زیـر قابـل محاسبه هستند:

$$R_p = 1/\operatorname{rrr} Z^{1/r} + \circ./ \circ \circ V N + \circ./ \circ \operatorname{rr}, \tag{10}$$

$$R_n = \circ / 4 \Im r N^{1/r} + \circ / \circ 1 \Im Z + \circ / VV \mathcal{E}. \tag{19}$$

برای پارامتر پخشیدگی ،*a* توزیعهای پروتونی ونوترونی یک هسته با (Z,N) معین هم میتوان نوشت [۳۸]،

$$a_p = \operatorname{erref}(V)\left(\frac{Z}{N}\right), \tag{1V}$$

$$a_n = \circ / \mathsf{FFS} + \circ / \circ \mathsf{VF}\left(\frac{N}{Z}\right). \tag{1A}$$

لازم به ذکر است که در محاسبات پتانسیل DF، برای پارامترسازی تابع توزیع چگالی ذرهٔ آلفا، از فرم گؤسی شناخته شدهٔ ذیل استفاده کرده ایم:

$$\rho_{\alpha}(r) = o. / Frreexp(-o. / Vorr').$$
(19)

موضوع دیگری که در بحث محاسبات این مدل پتانسیل از اهمیت ویژه ای برخودار است فرمول بندی بخش مرکزی v_{NN} است که در تحقیق حاضر برای انجام آن از برهم کنشهای نوکلئون – نوکلئون وابسته به چگالی از نوع نیروهای مؤثر MTY-Paris بهره گرفته ایم [۳۹].

۵. روش محاسبهٔ نیمه عمر واپاشی های آلفا

از نقطه نظر تئوری، برای تعیین مقادیر تئوری نیمه عمر در واپاشیهای آلفای مختلف میتوان از تعریف کلی زیر بهره گرفت [۴۰]:

تعداد محدودی از آنها در حالت پایهٔ خود تغییر شکلهای ناچیزی دارند. تحت این شرایط با دقت خوبی می توان از اثرات تغییر شکل هستهها در محاسبات نیمه عمر واپاشیهای مختلف چشمپوشی کرد. نکتهٔ دیگری که باید به آن توجه داشت این است که تمامی محاسبات این تحقیق با فرض گذار از حالت پایهٔ هستهٔ مادر به حالت پایهٔ هستهٔ دختر انجام شده است، به طوری که بتوان مقدار صفر را برای تکانهٔ زاویهای *ا* حمل شده مقادیر پتانسیل برهمکنشی را برای تمامی ۲۳۰ واپاشی انتخابی مقادیر پتانسیل برهمکنشی را برای تمامی ۲۳۰ واپاشی انتخابی با استفاده از مدل میکروسکوپی DF همراه با برهمکنشهای با استفاده از مدل میکروسکوپی NT همراه با برهمکنش های و NM وابسته به چگالی از نوع ۲۳۰۲ ای تعریف پتانسیل هستهای در چارچوب صورتمندی مجاورت، مقادیر ضریب انرژی سطحی γ را براساس رابطهٔ پیشنهادی زیر تعیین کردهایم:

$$\gamma = \frac{V_N^{DF}(s)}{\epsilon \pi b \,\overline{R} \Phi(s)},\tag{YT}$$

که در آن برای محاسبهٔ مقادیر پتانسیل هستهای از نتایج حاصل از مدل DF بهره گرفتهایم. از طرف دیگر، محاسبات تابع جهانی در رابطهٔ (۲۳) را براساس شکل پیشنهادی ذیل انجام دادهایم [۴۶]:

$$\Phi(s) = \frac{p_1}{1 + exp\left(\frac{s + p_r}{p_r}\right)},$$
(Yf)

که در آن ثابتهای p_r , p_r و p_r به ترتیب برابرند با ۲۷/۷۲-، ۱/۳۰ و ۸۵۴/۰. دلیل استفاده از چنین شکلی برای تابع $(s) \Phi(l)$ میتوان در این واقعیت جستجو کرد که در چارچوب صورتمندی مجاورت، رابطهٔ (۴)، پتانسیل هستهای و تابع جهانی با یکدیگر متناسب بوده و بنابراین انتظار داریم که این جهانی با یکدیگر متناسب بوده و بنابراین انتظار داریم که این شرایط، از آنجایی که در رویکرد پیشنهادی حاضر برای تعیین پتانسیل هستهای در محاسبات ضریب انرژی سطحی γ از مدل DF بهره گرفتهایم، ضروری است که شکلی از تابع جهانی انتخاب شود که از لحاظ رفتار شعاعی با نتایج این مدل

همخواني قابل قبولي داشته باشد. براي اثبات همخواني ميان نتایج حاصل از مدل پتانسیل DF با آنهایی که براساس تابع معرفی شدهٔ (۲۴) به دست میآیند، در شکل ۱ رفتار این دو کمیت را برای یک واپاشی دلخواه نظیر ^{۱۸۱}Au به صورت تابعی از فاصلهٔ جدایی در بخش های الف و ب نمایش دادهایم. همان گونه که مشاهده میشود در چارچوب محاسبات ضریب ۷، پتانسیل هستهای V_N و تابع جهانی $\Phi(s)$ در فواصل مختلف از رفتارهای شعاعی یکسانی تبعیت میکنند. نکتهٔ دیگری که بايد به أن توجه داشت عدم وابستگي ضريب انرژي سطحي ۲ به فاصلهٔ نسبی میان هستههای برهمکنشی است که این موضوع را به راحتی می توان از تعریف این ضریب بر اساس رابطهٔ (۹) درک کرد. تحت این شرایط نیاز است تا در حین محاسبات ضریب γ برای واپاشی های مختلف، مقادیر پتانسیل هستهای ، و تابع جهانی $\Phi(s)$ را به ازای یک فاصلهٔ شعاعی معین $V_{
m N}(s)$ كــه در اينجــا نقطــه تمــاس ميــان خوشــه ألفــا و هســته دختر $r = R_t = R_{\alpha} + R_d$ انتخاب شده است، تعیین کنیم. هـر چند که به راحتی می توان نشان داد که در مجموع نتایج به دست آمده برای ضریب انرژی سطحی در محدودهٔ نقطهٔ تماس ميان سطوح دو هسته، يعنى فاصلهٔ R_t ±1 fm، دستخوش تغييرات قابل توجهي نمي شوند.

در این مرحله قصد داریم تا روند تغییرات مقادیر به دست آمده برای ضریب انرژی سطحی γ را بر حسب مجذور پارامتر عدم تقارن (A_s^r) سیستمهای برهمکنشی مختلف ارزیابی کنیم. نتایج این بررسی برای هر سه نیروی M۳Y به کار رفته در محاسبات مدل DDM۳Y۱، یعنی BDM۳Y۱، BDM۳Y۱ و DDM۳Y۱ ا به ترتیب در بخشهای الف ، ب و ج شکل ۲ رسم شده اند. مشاهده می شود که برای هر سه نسخهٔ به کار رفته، با افزایش پارامتر A_s^r مقادیر محاسبه شدهٔ ضریب کشش سطحی هسته ای پارامتر نیز به عنوان یک نتیجهٔ کلی از روند تغییرات پارامتر γ برحسب نیز به عنوان یک نتیجهٔ کلی از روند تغییرات پارامتر γ برحسب نمایش داده شده در شکل (۲) ما را بر آن داشت تا با ارائهٔ یک



شکل ۱. مقایسهٔ رفتار (الف)پتانسیل هستهای به دست آمده (*۷۸(s)* از طریق مدل DF و (ب) تابع جهانی (*¢φ* به عنوان تـابعی از فاصـلهٔ ۶ بـرای وایاشی هستهٔ مادر Au^{۱۸۱}.



شکل ۲. رفتار مقادیر محاسبه شدهٔ ضریب انرژی سطحی ۲ به صورت تابعی از مجـ *ذو*ر پـارامتر عـدم تقـارن ^۲م از طریـق مـدلDF همـراه بـا برهمکنشهای وابسته به چگـالی M۳Y-Paris از نـوع (الـف) BDM۳۷۱، (ب) CDM۳۷۴ و (ج) DDM۳۷۱. خـط بـرازش شـدهٔ (رام ۶ ب صورت خط پر نمایش داده شده است.

رابطهٔ تحلیلی مناسب، روند تغییرات ضـریب مـذکور برحسـب پارامتر عدم تفارن A_s را به شکل زیر فرمولبندی کنیم:

$$\gamma(A_s) = a \left(\imath - b A_s^{\mathsf{r}} \right), \tag{YD}$$

که مقادیر به دست آمده برای ضرایب ثابتa و b براساس برهمکنشهای NN وابسته به چگالی CDM۳Y۴ ،DDM۳Y۱ و BDM۳Y۱ به ترتیب برابر (۱/۷۰۹۶ ،۱/۷۰۰۶)، (۳۲۲۴۰ و ۱/۷۷۶۵) و (۳۱۸۲ و ۲/۲۰۹۱) هستند. این رابطه در حقیقت

نوعی وابستگی جدید به پارامتر عـدم تقـارن را بـرای ضـریب کشش سطحی γ آشکار میسازد.

برای دستیابی به درک بیشتر، در شکل ۳ نشان دادهایـم کـه چگونه انتخاب هر یک از نسخههای وابسـته بـه چگالی M۳Y رونـد تغییـرات مقـادیر پارامترسـازی شـدهٔ ضـریب γ را بـر حسب A_s تحت تأثیر قرار مـیدهـد. نتـایج ایـن شـکل نشـان مـیدهـد کـه حساسـیت مقـادیر کشـش سـطحی حاصـل از برهمکنشهای BDM۳Y۱، به اثرات عدم تقارن سیستمهای ذرهٔ



شکل ۳. رفتار ضریب پارامترسازی شدهٔ γ حاصل از برهمکنش های وابسته به چگالی DDM۳Y۱، CDM۳Y۴ و BDM۳Y۱ به عنوان تابعی از پارامتر عدم تقارن _{As}.

آلفا- هستهٔ دختر از دو نسخهٔ دیگر بیشتر است. این موضوع بـر اساس شیب حاصل از خطوط برازش شده نیز به خوبی مشخص است. از طرفی مشاهده میشود که استفاده از برهمکنش BDM۳Y۱، در مقایسه با نسخههای DDM۳Y۱ و CDM۳Y۴، مقادیر بزرگتری برای ضریب انرژی سطحی γ توليد ميكند. تحت اين شرايط مي توان انتظار داشت كه اصلاح صورتمندی پتانسیل مجاورت از طریق اعمال رابطهٔ پیشنهادی γ، نتایج متفاوتی را برای قدرت پتانسیل هستهای و در نتیجـهی پتانسیل برهمکنشی کل در پی داشته باشد. برای درک بیشتر این موضوع، در شکل ۴ رفتار شعاعی پتانسیل را قبـل و بعـد از در نظر گرفتن رابطهٔ (۲۵) در صورتمندی مدل پتانسیل مجاورت ۱۹۷۷ با یکدیگر مقایسه کردهایم. محاسبات این شکل بـرای دو واپاشی مادر دلخواه ۲۰٬۴۲ (با مقدار Q = ۷/۵۱۵ MeV) و ۱۸۱ (با مقدار Q = ۵/۷۵۱ MeV) انجام شده است. با ذکر این نکته که در تحقیق حاضر نتایج حاصل از فرم اصلاح شده یتانسیل مجاورت را به صورت "Prox. New" نامگذاری کرده-ایم، میتوان دریافت که با اعمال ضرایب انرژی سطحی حاصل از هر یک از نیروهای DDM۳Y۱ و BDM۳Y۱، به مقادیری از پتانسیل هستهای دست می یابیم که نسبت به نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت جاذب ترند. علاوه بر این مشاهده می شود که

نیروهای وابسته به چگالی از نوع BDM۳Y۱، در مقایسه با نسخهٔ انتخابی دیگر، قدرت پتانسیل هستهای در طی فرایند گسیل ذرهٔ آلفا از هستههای ^{۲۰۱}Fr و ^{۱۸۱} را بزرگتر ارزیابی میکنند. لازم به ذکر است که برای وضوح بیشتر،از میان سه نسخهٔ انتخابی تنها نتایج دو نسخهٔ DDM۳Y۱ و BDM۳Y۱ در شکل ۴ ارائه شده است.

نکتهٔ دیگری که توجه به آن ضروری است این است که مطابق نتایج ارائه شده در شکل ۴، شکلهای اصلاح شدهٔ Prox. New (BDM۳Y۱) و Prox. New (DDM۳Y۱) به نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت سدهایی با ارتفاع و ضخامت كمتر را شكل مىدهند كه اين نتيجه در حقيقت به تأثير مستقيم ضریب انرژی سطحی بر روی بخش هستهای پتانسیل برهمکنشی کل برمیگردد. برای دریافت درک بیشتر، مقادیر دقیق مربوط به پارامترهای ارتفاع V_B و پهنای سد $\hbar \omega_B$ حاصل از مدلهای مختلف پتانسیل برای هر یک از دو واپاشی هستهی مادر ^{۲۰٬}Fr و ^{۱۸٬}Au در جدول ۱ فهرست شدهاند. مقایسهٔ نتایج به دست آمده برای مدل های اصلاح شدهٔ Prox. New نسبت به مـدل Prox. ۷۷ آشـکار مـیسـازد کـه اسـتفاده از نیروهـای BDM۳Y۱ در محاسبات ضریب انرژی سطحی و در نتیجه پتانسیل مجاورت، باعث کاهش ارتفاع سد (پهنای سد) به اندازهٔ MeV ۱/۳۳ MeV) در واپاشی هسیتهٔ ۱/۳۳ و MeV ۰/۵۷ MeV) در واپاشی ^{۲۰۱}Fr شده است. حال آن ک این کاهش در ارتفاع و ضخامت سد در واپاشیهای نام برده براساس مدل اصلاح شدهٔ حاصل از نیروهای DDM۳Y۱ به ترتيب برابر MeV و ۸۳۸ و ۳۸ و همچنين MeV و MeV و ۳۳ است. نتایج ارائه شده در شکل ۴ همچنین نشان میدهند که هر یک از مدل های Prox. New (DDM۳Y۱) ،Prox. ۷۷ و Prox. New (BDM۳Y۱) مقدار متفاوتی را برای نقطهٔ بازگشتی اول R_a تولید می کنند؛ حال آن که نقطهٔ بازگشتی دوم R_b در هر سه مدل مقدار تقریباً یکسانی دارد. به طور دقیق تر باید گفت که برای هر دو وایاشی انتخاب شده، مدل های پتانسیل Prox. ۷۷ و Prox. New (BDM۳Y۱) به ترتیب بیشترین و کمترین مقادیر R_a را دارند. تحت این شرایط می توان انتظار داشت که



شکل ۴. پتانسیل برهمکنشی کل به صورت تابعی از فاصلهٔ جدایی r بر اساس مـدل.های پتانسـیل Prox. ۷۷ و Prox. New (شـامل هـر دو نسـخهٔ نیروهای DDM۳Y۱ و BDM۳Y۱) برای واپاشی آلفای هستهٔ مادر (الف) ^{۲۰۱}Fr و (ب) Au^{(۸۱}.

جدول ۱. مقادیر به دست آمده برای ارتفاع سد کولنی V_B و انحنای سد ħ@_B برای واپاشی آلفای هستههای مادر Au^{۱۸} و ۲۰۱۴ با استفاده از سـه مدل پتانسیل مجاورت Prox. New (BDM۳Y۱) ، Prox. New (DDM۳Y۱).

هستهٔ مادر	Prox. VV		Prox. New	(DDM ^r Y ¹)	Prox. New (BDM ^r Y ¹)	
	$V_B(MeV)$	$\hbar\omega_B (MeV)$	$V_B(MeV)$	$\hbar\omega_B (MeV)$	$V_B(MeV)$	$\hbar\omega_B(MeV)$
\ww.Au	۲۰/۴۵	۵/۱۹	۱۹/۵۰	۴/۸۱	19/17	۴/۷۳
۲°'Fr	22/12	$\Delta/\mathcal{P} \circ$	21/12	Δ/TV	۲۰/۶۱	۵/۰۳

$$\sigma = \sqrt{\frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} \left(\log_{1} \left(T_{i}^{theor.}_{i\frac{1}{r}} \right) - \log_{1} \left(T_{i}^{expt.}_{\frac{1}{r}} \right) \right)^{r}}, \qquad (\Upsilon \mathcal{P})$$

که در آن N بر تعداد هسته های مادر مورد بررسی دلالت دارد. مقادیر به دست آمده برای انحراف استاندارد حاصل از مدل های Prox. New ($\sigma = 0/V \circ 9$) Prox. New (DDM"Y1) Prox. New (BDM"Y1) و ($\sigma = 0/V \circ 40$) (CDM"Y4) ($\sigma = 0/40$) ($\sigma = 0/40$) و ($\sigma = 0/40$) ($\pi - 10$) ($\pi - 10$) آشکار می سازند که هر سه مدل اصلاح شدهٔ پتانسیل مجاورت قادر به ارائهٔ پیش بینی های قابل قبول برای داده های تجربی نیمه عمر در محدودهٔ جرمی مورد مطالعه هستند. این در حالی است که مقدار انحراف استاندارد گزارش شده در مرجع [EPJA۲۰۱۹] بر اساس نسخه ۲۹۳۲۶ برابر اعمال رابطهٔ به دست آمده برای ضریب انرژی سطحی، به طـور مستقیم محاسبات نیمه عمر را تحت تأثیر قرار دهد.

در ایسن مرحل مقصد داریم به بررسی میزان اعتبار نسخه های اصلاح شدهٔ پتانسیل مجاورت در پیش بینی نیمه عمر واپاشی های آلفای انتخابی بپردازیم. برای ایس منظور، در گام نخست مقادیر تئوری ایسن کمیت را بر اساس مدل های اصلاح شدهٔ (Prox. New (DDMTY۱) و Prox. New (BDMTY۱) برای تمامی ۲۳۰ واپاشی انتخابی محاسبه کرده ایم. سپس با به کارگیری رابطهٔ ذیل، انحراف استاندارد مقادیر تئوری نیمه عمر از داده های متناظر تجربی را تعیین کرده ایم

است. با نگاه دقیق تر به مقادیر σ می توان دریافت $\sigma = \circ / V$ ۹۱۰ که پتانسیل مجاورت همراه با برهمکنش های وابسته به چگالی از نوع CDM۳Y۴، در مقایسه با نسخه های دیگر، انحراف کمتری را برای مقادیر تئوری نیمه عمر نسبت به دادههای متناظر تجربی پیش بینی میکند. این بدان معنی است که مدل اصلاح شدهٔ (Prox. New (CDM۳Y۴ با میرزان تراکمناپذیری مادهٔ هستهای ۲۲۸ MeV، در نهایت می تواند انتخاب مناسب ترى براى توصيف فرايند واياشي ألفا در محدودة هستههای انتخابی محسوب شود. به بیان دیگر هنگامی که محیط هستهای با توجه به میزان تراکم ناپذیری محیطی با سختی متوسط باشد، دادههای به دست آمدهٔ نیمه عمر واپاشی آلفا توافق بهتری با دادههای تجربی متناظر خواهند داشت. برای دستیابی به درک بیشتر از میزان اعتبار فرمولبندی پیشنهادی برای ضریب انرژی سطحی هسته ای، انحراف استاندارد σ حاصل از مدل پتانسیل Prox. ۷۷ را برای مجموعه واپاشی های انتخابی محاسبه کردهایم. با مقایسهٔ مقدار ۹۷۷۴ م $\sigma = \sigma - d$ حاصل از این مدل با مقادیر به دست آمدهٔ فوق به وضوح قابل درک است که اصلاحات اعمال شده در ساختار تحلیلی پتانسیل مجاورت از طریق رابطهٔ (۲۵) منجر به دستیابی پیشبین های دقیقتری برای نیمهعمر واپاشی های آلفا میشود. در شکل ۵ قدرمطلق اختلاف میان مقادیر لگاریتم نیمه عمرهای تجربی و تئـورى $\left| log_{1,T} \frac{exp}{l/r} - log_{1,T} \frac{cal}{l/r} \right|$ واپاشــــه مختلـف بــه صورت تابعی از عـدد نـوترونی هسـتههای دختـر نمـایش داده شدەاند.

خاطر نشان میکنیم که محاسبات این شکل مبتنی بر هر سه مدل اصلاح شدهٔ New و همچنین نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت است. همان گونه که قابل مشاهده است اختلاف میان مقادیر تئوری و تجربی نیمه عمر بر مبنای دو مدل اصلاح شدهٔ DDMTY1 از نیروهای نیمه عمر بر مبنای دو مدل اصلاح شده حاصل از نیروهای ایمه عمر بر مبنای دو مدل اصلاح ال مدتاً در حوالی اعداد ۱ و ۰۵ تمرکز یافته اند. این در حالی است که مدل ۲۷ . Prox با وجود ارائهٔ پیش بینی های دقیق برای نیمه عمرهای واپاشی های مختلف، در مجموع نسبت به هر سه

مدل اصلاح شدهٔ مورد بحث، به ویژه مدل Prox. New (CDM۳Y۴)، ضعیفتر عمل میکنند.

۷. بررسی وجود آثار لایهای

مطالعهٔ ویژگیهای مختلف فرایند واپاشی آلفا، نظیر نیمه عمر و انرژی آزاد شدهٔ Q_α، همواره امکان دسترسی به اطلاعات ارزشمندی از خواص ساختار هستهای همچون آثار لایهای را فراهم مي آورد [۴۷]. با توجه به اهميت اين موضوع، در ادامه مباحث این مقاله قصد داریم به بررسی اعتبار فرمولبندی ارائه شده برای ضریب کشش سطحی γ در بازتولید خواص لایهای هستهها بپردازیم. بدین منظور، روند تغییرات نیمه عمرهای محاسبه شده بر حسب عدد نوترونی هستههای دختر را برای تمامی ۲۳۰ واپاشی انتخابی مورد ارزیابی قرار دادهایم. نتایج این بررسی بر پایهٔ هر سه مدل اصلاح شدهٔ پتانسیل مجاورت در شکل ۶ نمایش داده شدهاند. محدودهٔ تغییرات عدد نوترونی در هستههای دختر از N = ۸۲ تا N = ۱۴۲ است. همان گونه که از نتایج ارائه شده در این شکل مشخص است، تغییرات مقادیر محاسبه شدهٔ *log1.T1/۲* با افزایش عـدد نـوترونی N همراه بـا ارتعاشاتی است که تا قبل از N=۱۲۶ ادامه دارند. در N=۱۲۶ یک مقدار کمینهٔ مشخص ظاہر می شود کے می توان آن را تأییدی بر جادویی بودن این عدد دانست. در ادامهٔ، مقادیر نیمه عمر در بازهٔ N=۱۲۶ تا N=۱۳۸ دچار یک افزایش قابل توجه می شوند. با توجه به این که رفتارهای مشاهده شده در مقادیر لگاریتمی نیمه عمر برای هر سه نسخهٔ برهم کنش های NN وابسته به چگالی صادق است (بخـشالـف، ب و ج شکل ۶)، بنابراین این گونه استنباط می شود که نتایج حاصل از مدل ارائه شدهٔ Prox. New به خوبی وجود آثار لایهای در هستهها را تأييد مي كنند.

۸ بررسی اعتبار قانون گایگر – نوتال
 همان طور که میدانیم رابطهٔ میان نیمه عمر واپاشی های آلفای
 هسته های پرتوزا و انرژی Q_α ذرات آلفای گسیل شده در آنها



شکل ۵. قدر مطلق اختلاف میان لگاریتم نیمه عمرهای تجربی و تشوری بر مبنای مدلهای پتانسیل (الف) (Prox. New (BDM۳Y۱) (ب) Prox. New (CDM۳Y۴) و (ج) (Prox. New (DDM۳Y۱) به صورت تابعی از عدد نوترونی هستههای دختر ظاهر شده در واپاشیهای آلفای مختلف. برای درک بیشتر مقادیر اختلاف حاصل از مدل پتانسیل مجاورت ۱۹۷۷ نیز در هر نمودار نمایش داده شدهاند.



شکل ۶. رفتار لگاریتمی مقادیر محاسبه شدهٔ نیمه عمر به صورت تابعی از عدد نوترونی هستههای دختر با استفاده از پتانسیل مجاورت اصلاح شده بر پایهٔ ضریب انرژی سطحی حاصل از نیروهای نوکلئون- نوکلئون وابسته به چگالی از نوع (الف) BDM۳۷۱ و (ج) DDM۳۷۱.

را تحت عنوان قانون گایگر – نوتال می شناسند [۴۸]. براساس این قانون، می توان نشان داد که مقادیر لگاریتم نیمه عمر با عکس جذر انرژی واپاشی *Q* به صورت خطی افزایش می یابند. بنابراین تحقیق بر روی درستی قانون GN در چارچوب یک پتانسیل برهم کنشی خاص را در واقع می توان به عنوان یک راهکار تحلیلی مناسب برای تعیین میزان اعتبار آن مدل در پیش بینی نیمه عمر واپاشی عناصر سنگین و فوق سنگین به حساب آورد. به منظور تحقق این هدف برای مدل های

اصلاح شدهٔ حاضر، رفتار نیمه عمرهای محاسبه شده برای ایزوتوپهای مختلف سه عنصر دلخواه Fr ،Hg و Th را به صورت تابعی از $Q_{\alpha}^{-\eta r}$ در شکل ۷ رسم کردهایم. همان گونه که قابل مشاهده است، مقادیر $log_{1} J_{1/r}$ حاصل از هر سه مدل prox. New ، Prox. New (DDMTY1) از هر سه مدل پتانسیل پیشنهادی (CDMTY1) رفتاری خطی را با افزایش مقادیر $Q_{\alpha}^{-\eta r}$ ارائه میدهند که در حقیقت مؤید اعتبار قانون GN در چارچوب مدلهای مورد بحث است.



شکل ۷. سینجش اعتبار قانون گایگر-نوتال براساس مدلهای پتانسیل ۹۷ ، Prox. ۷۷، (DDM۳Y۱)، Prox. ۷۷، (Prox. ۱۳ و (ج) Prox. New (DDM۳Y۱). (ب) Prox. New (CDM۳Y۴).

جدول ۲. مقادیر شیب A و عرض از مبدأ B نمودارهای GN برای واپاشی آلفای ایزوتوپهای مختلف بر اساس مدلهای Prox. New و Prox. ۷۷.

هستهٔ مادر	Prox. VV		Prox. New (DDM ^r Y ¹)		Prox. New (CDMrY)		Prox. New (BDM Y)	
	А	В	А	В	А	В	А	В
^{۱۷۳–۱۸۸} Hg	-41/81	171/44	-44/47	174/19	-44/01	174/1	-41/21	174/40
۱۹۹-۲۱۶ Fr	-21/96	144/79	-07/47	139/04	-21/42	۱۳۸/۸۸	-27/2 °	141/26
Th	$-\Delta \Upsilon / 4\Lambda$	149/97	$-\Delta T/1 T$	144/40	$-\Delta r/r$	143/17	$-\Delta r/r$	147/88

در این شکل همچنین اعتبار قانون GN در محدودهٔ واپاشیهای انتخابی از طریق محاسبات مربوط به نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت مورد ارزیابی قرار گرفته است. در این مورد هم میتوان روند صحیح تغییرات مقادیر به دست آمدهٔ (۲_{1/۲}). ا*اور* را با افزایش انرژی آزاده شدهٔ م۵ مشاهده کرد با این تفاوت که مقادیر محاسبه شدهٔ نیمه عمر حاصل از مدل ۷۷ Prox. ۷۷ نسبت به آنهایی که براساس شکل های اصلاح شدهٔ پتانسیل مجاورت به دست آمدهاند، بزرگترند. برای شدهٔ پتانسیل معاورت به دست آمدهاند، بزرگترند. برای بر اساس هر یک از چهار مدل پتانسیل مورد بررسی را به صورت تابعی از انرژی آزاد شده در فرایند واپاشی آلفا فرمولبندی کردهایم

$$\log_{10} T_{1/r}^{cal} = A + \frac{B}{\sqrt{Q_{\alpha}}}.$$
 (YV)

لازم به ذکر است که مقادیر استخراج شده برای ثابتهای A و B بر اساس مدلهای مختلف پتانسیل برای هر سه ایزوتوپ انتخابی Fr ،Hg و Th در جدول ۲ ارائه شدهاند.

۹. بررسی فرمولهای تجربی نیمه عمر

همان گونه که در بخش قبل نیز بدان اشاره شد، اولین فرمولبندی تجربی که برای محاسبهٔ نیمه عمرهای واپاشی آلفا ارائه شد قانون گایگر – نوتال است. پس از معرفی این قانون، محققان بسیاری درصدد اصلاح و پیشرفت آن بر آمدند. در نتیجهٔ این تلاشها، در طول سالهای اخیر فرمولهای تجربی و نیمه تجربی متنوعی برای محاسبهٔ نیمه عمرهای واپاشی آلفا پیشنهاد شده است [۴۹ و ۵۰]. قانون اصلاح شدهٔ مقیاس براون^۵ یکی از همین روابط پیشنهادی است [۵۱]

^{1.} Modified Scaling Law of Brown (MSLB)

$$\log_{1\circ}T_{1/r}(s) = aZ_d^{\circ/\varphi}Q_a^{-1/r} + b + cI + dI^r, \qquad (\Upsilon\Lambda)$$

که درآن Q_{α} ، Z_{d} و I به ترتیب عدد اتمی هستهٔ دختر، انرژی واپاشی آلفا و پارامتر عدم تقارن ($\frac{N-Z}{A}=I$) هستند. در این رابطه a و 2 ثابت هایی هستند که برای هریک از هستههای مادر زوج- زوج، زوج- فرد، فرد- زوج و فرد- فرد مقادیر مختلفی دارند [۵۱]. فرمول تجربی دیگری که میتوان به آن اشاره کرد، فرمول بندی ویولا- سیبورگ است که به صورت یک قانون تعمیم یافته از قانون گایگر- نوتال ارائه شده است [۵۲ و

$$log_{1}T_{1/r}(s) = \frac{aZ+b}{\sqrt{Q\alpha}} + cZ+d, \qquad (\Upsilon \mathfrak{q})$$

فرم اصلاح شدهٔ فرمولبندی (۲۹) با نام MVS که با افزودن عبارتی شامل پارامتر عدم تقارن I به وجود آمده است، به صورت زیر معرفی می شود [۵۴]:

$$log_{1\circ}T_{1/r}(s) = \frac{aZ+b}{\sqrt{Q_{\alpha}}} + cZ + d + eI + fI^{r}, \qquad (\Upsilon \circ)$$

که در آن Z بر عدد اتمی هستههای مادر اشاره دارد. لازم به ذکر است که ثابتهای تنظیمپذیر e،d،c،b،a و f از طریق برازش دادههای تجربی و مقادیر محاسبه شده برای هستههای مادر مختلف (زوج- زوج، زوج- فرد، فرد- زوج و فرد- فرد) به دست آمدهاند [۵۴]. در این بخش قصد داریم که بـه بررسـی و مقایسهٔ نیمه عمرهای حاصل از هر یک از فرمولبندیهای مذکور و مدل های پتانسیل پیشنهادی بپردازیم. بدین منظور، نیمه عمرهای واپاشی آلفا ۲۳۰ هستهٔ مادر انتخابی را از طریق فرمول های تجربی NVS، VS و MSLB محاسبه کردیم. همان گونه که پیشتر نیز بدان اشاره شد، از میان سه مدل پیشنهادی Prox. New و نسخهٔ اصلی مدل مجاورت (Prox. ۷۷)، مدل Prox. New (CDMrY۴) توافق بهتری با دادههای تجربی نیمه عمرها برای مجموع ۲۳۰ وایاشی آلفای انتخابی دارد. از این رو برای محاسبات این بخش از مدل پتانسیل Prox. New (CDM۳Y۴) بهره خواهیم گرفت. پس از محاسبهٔ نیمه عمرهای واپاشی های مورد بحث به کمک فرمول های تجربی VS، WVS و MSLB و مدل (Prox. New (CDM۳Y۴)، رفتار لگاریتمی این نیمه عمرها را بر حسب عدد نوترونی هستههای دختر رسم

کردیم. نتایج در شکل ۸ ارائه شدهاند. خاطر نشان می شود که این شکل شامل چهار بخش مختلف (الف)، (ب)، (ج) و (د) به ترتیب شامل ۷۴ هستهٔ مادر زوج – زوج، ۷۴ هستهٔ مادر زوج – فرد، ۵۸ هستهٔ مادر فرد – زوج و ۲۴ هستهٔ مادر فرد – فرد است. با توجه به شکل می توان دریافت که نیمه عمرهای پیش بینی شده از طریق مدل (۲۹۳۳۷) Prox. New با دادههای متناظر تجربی و همچنین آنهایی که بر اساس فرمولهای تجربی مذکور محاسبه شدهاند،در مجموع توافق خوبی دارند.

به منظور دستیابی به درک بیشتر، میزان انحراف استاندارد σ دادههای محاسبه شده از طریق فرمولهای VS، VS و MSLB و همچنین میدل پتانسیل Mow و MSLB ر همچنین میدل پتانسیل ۷۴ هستهٔ (CDM۳Y۴) را نسبت به دادههای تجربی برای ۷۴ هستهٔ مادر زوج - زوج، ۲۴ هستهٔ فرد - فرد، ۷۴ هستهٔ زوج -فرد و در نهایت ۵۸ هستهٔ فرد - زوج به صورت جداگانه محاسبه کردیم. نتایج حاصل از این بررسی در جدول ۳ محاسبه کردیم. نتایج حاصل از این بررسی در مدول ارائه شدهاند. توجه شود که ستونهای اول، دوم و سوم ارائه شدهان د. توجه شود که ستونهای اول، دوم و سوم فرمول بندی های تجربی نیمه عمر MSLB و WS اشاره دارند. ستون آخر نیز مربوط به دادههای انحراف

معیار مربوط به مدل پتانسیل New معیار مربوط به مدل پتانسیل Prox. New (CDM۳Y۴) (CDM۳Y۴) است. بر اساس نتایج ارائه شده در می یابیم که به جز برای مدل MVS، در مابقی مدل ها دقیق ترین پیش بینی ها از داده های تجربی نیمه عمر اختصاص به هسته های زوج – زوج دارد. علاوه براین مشاهده می شود که در مجموع ۳۳۰ واپاشی انتخابی، مدل های . که در مجموع ۳۳۰ واپاشی انتخابی، مدل های . که در محموع ۳۳۰ واپاشی انتخابی مدل همی مدل های . که در محموع ۳۳۰ واپاشی انتخابی مدل همای می که در محموع ۳۳۰ واپاشی انتخابی مدل همی مدل های . مدل MV3) New (CDM۳Y۴) هسته های مختلف تولید می کنند. این در حالی است که مدل MSLB بیشترین اختلاف را با داده های متناظر خود نشان می دهد. همچنین برای هسته های (0-0) از بیشترین انحراف از داده های تجربی به فرمول MVS مربوط می شود.



شکل ۸ (رنگی در نسخهٔ الکترونیکی) مقایسهٔ روند تغییرات لگاریتمی نیمه عمرهای واپاشی آلفا محاسبه شده توسط فرمولهای تجربی نیمه عمر VS (به رنگ آبی) [۵۲ و ۵۳]، MVS (خاکستری) [۵۴]، MSLB (قرمـز) [۵۱] و مـدل پتانسـیل پیشـنهادی (Prox. New (CDM۳Y۴ (سـبز) و در نهایت دادههای تجربی نیمه عمر واپاشیهای آلفا (صورتی)، بر حسب عدد نوترونی هستهٔ دختر در ردیف بالا (الف) ۷۴ هستهٔ مادر زوج- زوج، (ب) ۷۴ هستهٔ زوج- فرد و در ردیف پایین، (ج) ۵۸ هستهٔ فرد- زوج و (د) ۲۴ هستهٔ فرد- فرد.

است. از آنجایی که شناسایی هستههای فوق سنگین اساساً به کمک زنجیرههای واپاشی آلفا از یک هستهٔ مادر ناشناختهٔ به یک هستهٔ دختر شناخته شده صورت میگیرد، بنابراین اطلاع از نیمه عمر عناصر در چنین زنجیرههایی میتواند به شناخت ۱۰. پیشبینی نیمه عمرهای عناصر فوق سنگین (وجود خاصیت لایهای در ۱۸۴ = N) همان گونه که میدانیم واپاشی از طریق گسیل ذرهٔ آلفا، کانال غالب برای فروپاشی هستههای سنگین و فوق سنگین رادیواکتیو

هستهٔ مادر	σ^{MSLB}	σ^{VS}	σ^{MVS}	σ Prox.New(CDM3Y4)
زوج-زوج	∘∕∘∖⋎⋎⋎	۰/۰۴۵۵	•/179¥	0/0V7¥
Z زوج– N فرد	۰/۱۱۹۸	৽৾৾৽৾৾৾৾৾৵ৼ৾৵৽৾৾৾৾৽৾৾৾৾৾৾৽৾৾৾৾৾৾৾৾৾৾৾৾৽৾৾৾৾৾৾৾৾	۰/۰٩۰۷	•/•\QA
Z فرد– N زوج	•/ \ ٣۴V	•/•9 ۳ ۵	$\circ / \circ \mathcal{F} $ \	•/•/٩١
فرد-فرد	۰/۱۶ ٩ ٧	•/17 % Y	•/1771	•/1711

جدول ۳. میزان انحراف معیار نیمه عمرهای واپاشی آلفای ۲۳۰ هستهٔ مادر محاسبه شده از طریق فرمولبندیهای تجربی نیمـه عمـر [۵۱]، VS [۵۴ و ۵۳]، MVS [۵۴] و مدل پتانسیل (Prox. New (CDM۳Y۴، نسب به دادههای تجربی نیمه عمـر بـرای ۷۴ هسـتهٔ مـادر زوج- زوج، ۲۴ هستهٔ فرد- فرد، ۷۴ هستهٔ زوج- فرد و ۵۸ هستهٔ فرد- زوج.

های واپاشیهای آلفا به دست آمده را بر حسب عـدد نـوترونی هستههای دختر مورد ارزیابی قرار دادهایم. نتایج برای ۶۳ هستهٔ مادر فوق سنگین انتخابی به صورت تابعی از عدد نوترونی هسته های مادر در شکل ۹ نمایش داده شده اند. خاطر نشان می شود که محاسبات این شکل در دو بخش جداگانه (الـف) و (ب) ارائه شده است که به ترتیب به هسته های با اعداد اتمی ۲۱۷ و ۲۱۸ ر ۲۹ Z=۱۱۹ و هسته های با اعداد اتمی ۲۰۰ اختصاص دارند. علاوه بر این، نمادهای مثلث رو به بالا، پنج ضلعی و دایره به ترتیب به داده ای نیمه عمر حاصل از مدل های UDL ، Royer و Prox. New (CDM۳Y۴) اشاره دارند. به عنوان اولین نتیجه، باید اشاره کنیم که با افزایش عدد نوترونی هستههای دختر، مقادیر نیمه عمر حاصل از مدل اصلاح شده (Prox. New (CDM۳Y۴) به صورت ارتعاشی تغییر میکنند. این روند برای تمام ایزوتوپهای مورد بررسی تا قبـل از عدد نوترونی N=۱۸۴ ادامه می یابد، اما هنگامی که عدد نوترونی هستههای دختر برابر با ۱۸۴ می شود یک مقدار کمینه در نیمه عمرهای واپاشیهای آلفا مشاهده می شود. با توجه به تغییر ناگهانی مقادیر لگاریتمی نیمه عمر در عدد نوترونی N=۱۸۴، می توان این تغییر را تأییدی بر جادویی بودن عدد نوترونی N=۱۸۴ دانست. علاوه بر این، با تحلیل نتایج نمایش داده شده در شکل ۹ در می ابیم که رفتار لگاریتمی نیمه عمرهای حاصل از مدل (Prox. New (CDM۳Y۴ با آنهایی که

ایزوتوپهای جدید در نواحی هستههای فوق سنگین کمک شایانی کند. به عبارت دیگر، در ارتباط با نیمه عمرهای وایاشی آلفا می توان گفت که پیش بینی معتبر و دقیق این نیمه عمرها در نواحی هستههای فوق سنگین، امری مفید و ضروری خواهد بود. بر اساس نتایج بخش های قبل مشخص شد که مدل پیشنهادی Prox. New (CDM ۲۲۴) به ویژه نسخهٔ (Prox. New (CDM ۲۲۴) از توافق خوبی با دادههای تجربی نیمه عمر واپاشیهای آلفای انتخابی برخوردار است. همچنین دریافتیم که این مدل قادر به بازتولید اثرات لایهای در ناحیهٔ هستههای منتخب است. بنابراین با توجه به عملکرد مناسب این مدل در مباحث فوق و همچنین ضرورت پیشبینی نیمهعمرهای واپاشی آلف در نواحی هستههای فوق سنگین، در این بخش قصد داریم تـا بـه کمک مدل ارائه شدهٔ (Prox. New (CDM۳Y۴ نیمه عمر وایاشی های الفاي ۶۳ هسته مادر فوق سنگين با اعداد اتمي ۱۱۷، ۱۱۸، ۱۱۹ و ۲۰۰=Z را تخمین برنیم. برای مقایسهٔ نتایج به دست آمده و بررسی دقت و اعتبار آنها از دادههای نیمه عمر حاصل از قـانون جهـاني واپاشـي'در مرجـع [۵۵] و همچنـين فرمول تجربی نیمه عمر رویر که اخیراً گزارش شده است [۵۶] نیز بهره گرفتیم. پس از محاسبهٔ نیمه عمرهای هستههای مادر منتخب در این ناحیه به کمک مدل پتانسیل Prox. New (CDM۳Y۴)، روند تغییرات لگاریتمی نیمه عمر

^{1.} Universal Decay Law (UDL)



شکل ۹. رفتار لگاریتمی نیمه عمرهای محاسبه شده از طریق مدل پتانسیل (Prox. New (CDM۳Y۴ (با نماد دایـره)، مـدل UDL (بـا نماد پـنج ضلعی) و فرمول تجربی نیمه عمر رویر [۵۶] (با نماد مثلث رو به بالا)، بر حسب عدد نوترونی هستهٔ دختر در نواحی فوق سـنگین بـرای (الـف) اعداد اتمی ۱۱۸ و ۱۱۷ =Z و (ب) ۱۲۰ و ۱۹۹ =Z.

از طریق مدل های رویر و UDL به دست آمدهاند همخوانی قابل قبولی دارند. به عنوان مثال، اختلاف میان نیمه عمرهای حاصل از مدل اصلاح شده حاضر و UDL به طور میانگین تنها درحدود ۶/۰ است. بر این اساس، می توان اظهار داشت که نتایج برآمده از مدل پیشنهادی (۲۹۳۲۷۴) Prox. New وجود آثار لایهای را در ناحیهی هستههای فوق سنگین به خوبی تصدیق می کند.

نتیجه گیری

در این پژوهش با بهره گیری از برهم کنشهای NN وابسته به چگالی ار نوع نیروهای M۳Y-Paris، به مطالعهٔ سیستماتیک ضریب کشش سطحی میان ذرهٔ He^{*} و هستهٔ دختر در طول فرایند واپاشی آلفا پرداختهایم. برای این منظور، پتانسیل هستهای را با استفاده از مدل میکروسکوپی JT برای ۳۳۰ واپاشی مختلف که عدد اتمی هستههای مادر آنها در محدودهٔ ۶۶ = Z تا محاسبات مدل JF را بر پایهٔ سه نسخه از برهم کنشهای

نوكلئون- نوكلئون وابسته به چگالي، يعنى DDM ٣٢١، CDMTY۴ و BDMTY۱، انجام دادهایم. در ادامه تلاش کردهایم تا با برقراری یک ارتباط منطقی میان صورتمندی مدل های مجاورت و DF در نقطهٔ تماس میان هستهٔ دختر و ذرهٔ آلفا، مقادیر ضریب کشش سطحی γ را برای هر یک از وایاشیهای انتخاب شده به دست آوریم. با بررسی رفتار مقادیر حاصل برای این ضریب بر حسب مجـذور پارامترعـدم تقـارن A_s^{F} در محدودهٔ جرمی انتخابی، موفق به ارائهٔ یک فرمولبندی جدید برای ضریب کشش سطحی صورتمندی مجاورت شدهایم. نتایجتحقیقات صورت گرفته در این بخش آشکار میسازد که در مقایسه با نیروهای DDM۳Y۱ و CDM۳Y۴، استفاده از برهمکنش های NN از جنس نیروهای BDM۳Y۱ در مجموع منجر به مقادیر بزرگتری برای قدرت کشش سطحی میان ذرهٔ آلفا و هستهٔ دختر در طول فرایند واپاشی میشود. از طرفی حساسیت ضریب γ معرفی شده بر اساس نسخهٔ BDM۳Y۱ به اثرات عدم تقارن سیستمهای برهمکنشی از دو نسخهٔ دیگر بیشتر است. به منظور بررسی اعتبار شکل پیشـنهادی γ، مقـادیر تحقيق حاضر، رفتار مقادير لگاريتمي نيمه عمر بر حسب عدد

نوترونی هستههای دختر ظاهر شده در واپاشیهای آلفای

مختلف مورد ارزیابی قرار گرفتهاند. نتایج این بررسی به خوبی

وجود آثار لایهای در هستهها را تأیید می کند. در ادامه، به کمک

سه فرمول تجربي نيمه عمر NVS، VS و MSLB به محاسبة

نیمه عمرهای واپاشیهای انتخابی پرداختیم و نتایج را با

دادههای حاصل از مدل پیشنهادی (CDMTY۴) Prox. New

مقایسه کردیم. در نتیجهٔ این مقایسه مشخص شد که مدل

پیشنهادی در باز تولید دادههای تجربی نیمه عمر برای هستههای

مادر فرد- فرد موفق تر از دیگر فرمول ها عمل می کند. همچنین

این مدل در جایگاه دوم برای بازتولید دادههای تجربی

هستههای مادر زوج- زوج و زوج- فرد قرار می گیـرد. لازم بـه ذکر است که فرمول تجربی VS و شـکل اصلاحشـدهٔ آن یعنـی

MVS در باز تولید دادههای تجربی گروه فرد- زوج نسبت به

دو مدل دیگر موفق ظاهر شدند. در انتها با توجه به اهمیت

اطلاع از نیمه عمر واپاشیهای آلفای هستههای فوق سنگین

برای شناسایی عناصر جدید، با بهره گیری از مدل پیشنهادی

Prox. New (CDM۳Y۴) به پیش بینی نیمه عمرهای واپاشی

آلفای هسته های مادر با عدد اتمی ۱۱۷، ۱۱۸، ۱۱۹ و ۲۰۰ Z=

در ناحیهٔ عناصر فوق سنگین پرداختیم. نتایج حاصل از این

بررسی را با دادههای محاسبه شده از طریق فرمول های تجربی

رویر و UDL مقایسه کردیم. در نتیجهٔ این بررسی دریافتیم که

دادهای نیمه عمر به دست آمده رفتاری مشابه با دو مدل

مذکور دارد. همچنین، مشخص شـد کـه ایـن مـدل عـلاوه بـر

نواحي سنگين قادر به بازتوليد آثار لايهاي در نواحي فوق

سنگین نیز است و وجود این آثار را به خوبی تأیید میکند.

تئوري نيمه عمر را براي تمامي ٢٣٠ واياشي آلفاي انتخابي برپایهٔ پتانسیل های اصلاح شدهٔ (Prox. New (DDM ۲۷۱)، Prox. New (BDM۳Y۱) وProx. New (CDM۳Y۴) محاسبه و از طریق تعیین انحراف استاندارد σ با مقادیر متناظر تجربی، مقایسه کردهایم. نتایج محاسبات انجام شده برای مقادیر σ نشان میدهد که پتانسیل های مجاورت اصلاح شده از طریق هـر سـه نوع برهمكنش نوكلئون- نوكلئون انتخابي، پيشبينيهاي قابل قبولی را برای دادههای آزمایشگاهی نیمه عمر ارائـه مـیدهنـد. برای دستیابی به درک بیشتر از میزان اعتبار مدل های پتانسیل معرفی شده، نیمه عمرهای حاصل از هر یک از این مدلها را با آنهایی که بر اساس نسخهٔ اصلی پتانسیل مجاورت به دست آمدهاند نیز مقایسه کردهایم. نتایج بررسیهای صورت گرفته برای مجموعه واپاشی های انتخابی حاکی از آن است که از بین Prox. New ،Prox. New (DDM۳Y۱) چهار مدل Prox. New (BDM ۳۲۱)، (CDM ۳۲۴) و Prox. VV و Prox. VV میزان انحراف مقادیر تئوری نیمه عمر نسبت به دادههای متناظر

تجربی به مدل (Prox. New (CDM۳Y۴ و بیشترین میزان آن نیز به مدل Prox. ۷۷ اختصاص دارند. در این تحقیق همچنین به بررسی اعتبار قاعدهٔ گایگر –

Prox. New (DDM۳Y۱) باتسیل های (Prox. New (DDM۳Y۱) برای Prox. New (CDM۳Y۴) برای Prox. New (CDM۳Y۴) برای مجموعه های ایزو توپی مختلف پرداخته ایم. نتایج به دست آمده نشان داد که نیمه عمرهای محاسبه شده بر اساس هر یک از پتانسیل های اصلاح شدهٔ مجاورت از یک رفتار خطی منظم بر حسب $q_{\alpha}^{-1/r}$ تبعیت میکنند که این خود با قانون GN همخوانی کامل دارد. همچنین لازم است اشاره کنیم که در

- 5. E Rutherford, Philos. Mag. 47 (1899) 109 .
- E Rutherford, H Geiger, *Proc. R. Soc. London Ser. A* 81 (1908) 141.
- 7. E Rutherford, T Royds, Philos. Mag. 17 (1908) 281 .
- 8. G Z Gamow, Phys. 51 (1928) 204 .
- 9. E U Condon, R W Guerney, Nature 122 (1928) 439.
- D S Delion, S Peltonen, and J Suhonen, *Phys. Rev. C* 73 (2006) 014315.

مراجع

- P R Chowdhury, C Samanta, D N Basu, *Phys. Rev. C* 73 (2006) 014612.
- 3. W M.Seif, Phys. Rev. C 74 (2006) 034302.
- D N Basu, J Phys. G Nucl. Part. Phys. 30 (2004) B35.

- 33. D T Khoa, and G R Satchler, *Nucl. Phys. A* 668 (2000) 3.
- 34. J Blocki, J Randrup, W J Swiatecki, C F Tsang, *Ann. Phys. (NY)* **105** (1977) 427.
- 35. R K Gupta, D. Singh, R. Kumar, W. Greiner, *J. Phys. G: Nucl. Part. Phys.* **36** (2009) 075104 .
- 36. R K Gupta, N Singh, M Manhas, *Phys. Rev. C* 70 (2004) 034608.
- 37. N Malhotra, R K Gupta, *Phys. Rev. C* **31** (1985) 1179.
- 38. W M Seif, and H Mansour, Int. J. Mod. Phys. E 24 (2015) 1550083.
- 39. D T Khoa, G R Satchler, and W von Oertzen, *Phys. Rev. C* 56 (1997) 954.
- 40. K P Santhosh, and Tinu Ann Jose, *Phys. Rev. C* 99 (2019) 064604.
- 41. G Wentzel, Z. Phys. 38 (1926) 518.
- 42. H A Kramers, Z. Phys. 39 (1926) 828.
- 43. L Brillouin, Compt. Rend. 183 (1926) 24 .
- 44. D N Poenaru, W Greiner, M Ivascu, D Mazilu, and I H Plonski, Z. Phys. A 325 (1986) 435.
- 45. C Xu, and Z Ren, Nucl. Phys. A 760 (2005) 303.
- 46. C L Guo, G L Zhang, and X. Y. Le, *Nucl. Phys. A* **897** (2013) 54 .
- 47. H F Zhang, G Royer, Y J Wang, J M Dong, W Zuo, and J Q Li, *Phys. Rev. C* **80** (2009) 057301.
- 48. H Geiger, and J M Nuttall, Phil. Mag. 22 (1911) 613.
- 49. G Royer, J Phys. G Nucl, Part. Phys. 26 (2000) 1149.
- 50. G Royer and H Zhang, Int. J. Mod. Phys. E 17 (2008) 2270
- 51. D T Akrawy, A H Ahmed, *Phys. Rev. C* **100** (2019) 044618.
- 52. T Dong, Z Ren, Eur. Phys. J. A 26 (2005) 69.
- 53. V E Viola, G T Seaborg, J. Inorg. Nucl. Chem. 28 (1966) 741.
- 54. E Shin, Y Lim, C H Hyun, Y Oh, *Phys. Rev. C* 94 (2016) 024320.
- 55. C Qi, F R Xu, R J Liotta, R Wyss, *Phys. Rev. Lett.* 103 (2009) 072501.
- 56. J G Deng, H F Zhang, G Royer, *Phys. Rev. C* 101 (2020) 034307.

- 10. E U Condon, R W Guerney, *Phys. Rev.* **33** (1929) 127 .
- 11. H F Zhang, W Zuo, J Q. Li, and G Royer, *Phys. Rev. C* **74** (2006) 017304 .
- 12. H F Zhang and G Royer, *Phys. Rev. C* **76** (2007) 047304.
- 13. P R Chowdhury, D N Basu, and C Samanta, *Phys. Rev. C* **75** (2007) 047306.
- 14. J Blocki, J Randrup, W J Swiatecki, and C F Tsang, Ann. Phys. (NY) **105** (1977) 427.
- 15. I Dutt, and R K Puri, Phys. Rev. C 81 (2010) 044615.
- 16. I Dutt, and R K Puri, Phys. Rev. C 81 (2010) 064609 .
- 17. I Dutt, and R K Puri, Phys. Rev. C 81 (2010) 047601.
- G L Zhang, H B Zheng, and W W Qu, Eur. *Phys. J.* A 53 (2017) 246 .
- N S Rajeswari and M Balasubramaniam, J. Phys. G: Nucl. Part. Phys. 40 (2013) 035104.
- 20. W D Myers and W J Swiatecki, Ark. Fys. **36** (1967) 343.
- 21. W D Myers and W J Swiatecki, *Nucl. Phys. A* 601 (1996) 141.
- 22. W D Myers and W J Swiatecki, *Phys. Rev. C* 60 (1999) 014606.
- 23. W D Myers and W J Swiatecki, *Phys. Rev. C* 62 (2000) 044610.
- 24. P Moller and J R Nix, Nucl. Phys. A 272 (1976) 502.
- 25. P. Moller, J. R. Nix, W. D. Myers, and W. J. Swiatecki, *At. Data Nucl. Data Tables* **59** (1995) 185.
- 26. V Zanganeh and N Wang, Nucl. Phys. A **929** (2014) 94 .
- 27. M Golshanian, O N Ghodsi, and R Gharaei, *Mod. Phys. Lett. A* 28 (2013) 1350164.
- 28. L Zheng, G L Zhang, J C Yang, and W W Qu, *Nucl. Phys. A* **915** (2013) 70 .
- 29. N Anantaraman, H Toki, and G F Bertsch, *Nucl. Phys. A* **398** (1983) 269.
- 30. D T Khoa, W von Oertzen, H G Bohlen, G Bartnitzky, H Clement, Y Sugiyama, B Gebauer, A N Ostrowski, Th Wilpert, M Wilpert, and C Langner, *Phys. Rev. Lett.* 74 (1995) 34.
- 31. D Vautherin, and D M Brink, *Phys. Rev. C* **5** (1972) 626.
- 32. G R Satchler, and W G Love, *Phys. Rep.* **55** (1979) 183.