# Analytical determination of binding energy and magnetic moment of light single-lambda hypernuclei

Aida Armat, Seyed Mohammad Moosavi Nejad\*, Mansour Farhadi Faculty of Physics, Yazd University, P.O. Box 89195-741, Yazd, Iran

Received: 15.04.2023 Final revised: 19.05.2023 Accepted: 10.07.2023

Doi link:10.22055/jrmbs.2023.18419

#### Abstract

Hypernuclei are known as the bound states of nucleons and one or more strange baryons (hyperons) so the development of their physics helps to understand the structure of nuclei and the properties of strange baryons with more precision. One important goal in the field of hypernucleus physics is the study of the interaction of hyperon-nucleon and hyperon-hyperon. In this regard, the study of hypernuclei structure can play an essential role in understanding these types of interactions. In this work, we study some important static properties of single-lambda hypernuclei (nuclei containing a  $\Lambda$ -baryon) such as their binding energy and magnetic moments. For our calculation, we use the Dirac relativistic wave equation considering a spin-orbit potential and determine the analytical equation of binding energy and magnetic moments. In the following, we will determine these quantities for some light hypernuclei such as  ${}^{13}_{\Lambda}C$ ,  ${}^{17}_{\Lambda}O$  and  ${}^{41}_{\Lambda}Ca$ . Our analytical results will be compared with other theoretical results as well as available experimental data.

Keywords: Hypernuclei, Hyperon, Magnetic moment, Binding energy



21

۲۲

# تعیین تحلیلی انرژی بستگی و گشتاور مغناطیسی هستههای هایپرونی سبک تک لامبدا

**آیدا آرمات، سید محمد موسوی نژاد\*، منصور فرهادی** دانشکده فیزیک، دانشگاه یزد، صندوق پستی ۷۴۱–۸۹۱۹۵ یزد، ایران

دريافت: ١٤٠٢/٠١/٢۶ ويرايش نهائي: ١٤٠٢/٠٢/٢٩ پذيرش: ١٤٠٢/٠٢/١٩

Doi link: 10.22055/jrmbs.2023.18419

### چکیدہ

هستههای هایپرونی سیستمهای مقیدی از نوکلئونها و یک یا چند باریون شگفت (هایپرون) هستند که توسعهٔ فیزیک آنها بهفهم بیشتر ساختار هسته و ویژگیهای باریونهای شگفت کمک میکند. یکی از اهداف مهم حوزهٔ فیزیک هستههای هایپرونی بررسی برهمکنش هایپرون-نوکلئون و هایپرون-هایپرون است که در این زمینه، بررسی ساختار هستههای هایپرونی میتواند نقش اساسی در مطالعهٔ این نوع برهمکنشها بازی کند. ما در این کار بهبررسی برخی از ویژگیهای مهم استاتیکی هستههای هایپرونی تک لامبدا (هستههای شامل یک باریون شگفت ۸) مانند انرژی بستگی و گشتاور مغناطیسی آنها میپردازیم. برای انجام محاسبات، با استفاده از معادلهٔ موج نسبیتی دیراک و با در نظر گرفتن پتانسیل اسپین-مدار، معادلهٔ تحلیلی انرژی بستگی و گشتاور مغناطیسی هستههای هایپرونی را تعیین کرده و این مقادیر را برای برخی از هستههای هایپرونی سبک مانند آر<sup>17</sup> و <sup>4</sup><sup>18</sup> محاسبه کرده و با سایر نتایج تئوری و برخی از دادههای آزمایشگاهی مقایسه خواهیم کرد.

**کلیدواژگان:** هستههای هایپرونی، هایپرون، گشتاور مغناطیسی، انرژی بستگی

#### مقدمه

در سپتامبر ۱۹۵۲ ماریان دانیسز<sup>۱</sup> و جرزی پنیوسکی<sup>۲</sup> از مشاهدهٔ یک واکنش ایجاد شده و متعاقباً واپاشی یک سیستم هستهای جدید، اولین هستهٔ هایپرونی<sup>۳</sup> (شامل هایپرون ۸) را کشف کردند [۱]. آنها یک رویداد قابل ملاحظه از اتفاقات ضبط شده در یک عکس امولسیون

در آزمایش اشعه کیهانی را مشاهده کردند که در این رویداد اولین واپاشی هستهٔ هایپرونی اتفاق افتاد. از نظر تاریخی، تحقیق راجع بهمراحل پیدایش هستههای هایپرونی از مطالعه روی اشعههای کیهانی شروع شد و در ادامه، کسب اطلاعات تکمیلی در مورد هستههای هایپرونی با کمک شتابدهندهها امکانپذیر شد [۲,۳]

<sup>1</sup>Marian Danysz <sup>2</sup>Jerzy Pniewski <sup>3</sup>Hypernucleus



<sup>\*</sup>نويسنده مسئول:mmoosavi@yazd.ac.ir

گشتاه ر	9	ىستگەر	انډ ژې	تحليلى	تعسن
	~	5	0,5	(5	U

نوكلئون خواهند بود. تاکنون بهطور تجربی در امولسیون، تنها هستههای دو هایپرونی که در آنها هایپرونها از یک نوع هستند. كشف شدهاند [۶]. بهعلت اينكه انجام آزمايشات پراکندگی هایپرون-نوکلئون و هایپرون-هایپرون سخت مىباشد لذا فهم ساختار هستههاي هايپرونى يک نقش اساسی برای مطالعه این نوع برهمکنشها را بازی میکند [۷٫۸]. هسته های هایپرونی را می توان به کمک یک سری از ویژگیهاشان تا حد قابل قبولی توصیف کرد. این ویژگیها به دو دسته استاتیکی و دینامیکی تقسیم میشوند. احتمال واپاشی هستههای هایپرونی و احتمال رخ دادن واکنش، مثالهایی از خواص دینامیکی و كميتهايي مانند بارالكتريكي، شعاع مداري هايپرون، انرژی بستگی، جرم و گشتاور مغناطیسی نمونههایی از خواص استاتیکی هایپرونها هستند. در کار حاضر، از بین خواص استاتیکی هستههای هایپرونی بهمطالعه تحلیلی انرژی بستگی و گشتاور مغناطیسی آنها خواهیم پرداخت. گشتاور مغناطیسی هستههای هایپرونی از این جهت کمیات مهمی هستند که حساس بهساختار تکانه زاویهای مداری و اسپینی هستند و از همه مهمتر وابسته به برهمکنش های هایپرون-هسته (برهمکنش وابسته به اسپین) هستند که اطلاعات مستقیمی در مورد خواص هادرونهای موجود در محیط هستهای را ارائه میدهند. تاکنون مطالعات متفاوتی بر روی هستههای هایپرونی صورت گرفته است. به عنوان مثال، در مراجع [۹,۱۰] گشتاور مغناطیسی نوکلئونها و هستههای هایپرونی ۸

که از جمله مهمترین آنها آزمایشگاه جفرسون ((JLab) است که در این زمینه بسیار فعال است. در تعریف، به هستههایی شامل حداقل یک هایپرون هستهٔ هايپروني مي گويند. هايپرون يک باريون شگفت مانند Λ، Σ، Ξ یا Ω است که شامل یک یا چند كوارك شگفت است. بهعنوان مثال، هستهٔ هايپروني  $\Lambda$  شامل ۱۲ باریون است که یکی از آنها هایپرون  $\Lambda$ (باریونی با ساختار (uds، بار الکتریکی صفر و عدد شگفتی ۱–) است و عدد اتمی این هسته هایپرونی ۶ است (با توجه به برچسب C). در حالت عمومی، مشخصة عدد اتمي يك هستة هاييروني بار الكتريكي سیستم است و نه ضرورتاً تعداد پروتونهای آن، چرا كه هاييرونها نيز مي توانند با خود بار الكتريكي حمل کنند. هستههای هایپرونی بهعنوان آزمایشگاهی برای مطالعهٔ برهمکنش های هایپرون-نوکلئون در نظر گرفته می شوند به گونهای که هایپرون موجود در هسته بهعنوان یک جستجوگر عمل میکند. مطالعهٔ هستههای هایپرونی از جمله هستههای دو هایپرونی منبع مهمی از اطلاعات برای مطالعهٔ نیروهای بنیادی بین هاییرون-هاپیرون را فراهم میکند و دانشی است که برای فهم سازوکار برهمکنش باریون-باریون و ویژگیهای برهمکنش قوی مهم میباشد [۴٫۵]. بهعنوان مثال مىدانيم كه جهت حفظ پايستگى ايزواسپين، برخلاف برهمكنش نوكلئون-نوكلئون، برهمكنش هايپرون-نوكلئون نمي تواند از طريق معاوضه يک پايون (مزون سبک) رخ دهد بلکه مزونهای سنگینتری مانند

<sup>1</sup>US Jefferson National Laboratory

در نظریهٔ میدان نسبیتی مطالعه شده است. در مرجع [۱۱] گشتاور مغناطیسی هستههای هایپرونی آیینهای در مدل کوارک هیبریدی مورد مطالعه قرار گرفته است. انحراف از مقدار اشمیت برای گشتاورهای مغناطیسی هستههای هایپرونی آینهای موضوع مورد مطالعه در مرجع [۱۲] است. در کار حاضر برای انجام محاسبات از معادلهٔ موج نسبیتی دیراک برای توصیف هایپرون شروع خواهیم کرد که در آن با در نظر گرفتن پتانسیل برهمكنشي اسپين-مدار بهحل تحليلي معادله خواهيم پرداخت. بەدلىل پىچىدگى معادلە دىفرانسىل موج، براي رسیدن بهمعادلهٔ انرژی بستگی و بهدست آوردن معادلهٔ تابع موج از روش NU' استفاده خواهیم کرد (پیوست را ملاحظه فرمائید). با داشتن مقادیر انرژی قیدی و تابع موج، بەمحاسبة گشتاور مغناطيسي ھايپرونھا خواھيم يرداخت. جهت اين محاسبه نياز بهمحاسبهٔ گشتاورهاي مغناطیسی دیراک و آنامالوس ٔ داریم. در نهایت، بەكمك معادلات تحليلى بەمحاسبة عددى انرژى بستگی و گشتاور مغناطیسی برخی از هستههای  $^{41}_{\Lambda}Ca$  هايپرونی زوج-زوج مانند  $^{13}_{\Lambda}C$ ,  $^{17}_{\Lambda}O$  هايپرونی زوج-زوج (هستههای هایپرونی با تعداد زوج نوترون و تعداد زوج پروتون) پرداخته و نتایج را با دادههای آزمایشگاهی موجود و ساير نتايج تئوري مقايسه خواهيم كرد. همخوانی خوبی بین نتایج ملاحظه میشود که مؤید صحت و اعتبار روش تحلیلی بهکار گرفته شده در کارمان است. نوآوری و تازگی این پژوهش در ارائه یک روش تحلیلی برای تعیین خواص هستههای هاييروني است. در اين مقاله، ابتدا بهمعرفي چارچوب

تحلیلی محاسبات و همچنین پتانسیل برهمکنشی پرداخته، آنگاه معادلهٔ انرژی مقید هایپرون را تعیین خواهیم کرد. در ادامه، گشتاور مغناطیسی را توصیف کرده و سپس نتایج عددی را ارائه خواهیم داد و با سایر نتایج تئوری و دادههای آزمایشگاهی مقایسه میکنیم. در انتها، بهخلاصه و نتیجهگیری پژوهش خواهیم پرداخت.

**چارچوب تحلیلی حل مسأله** معادلهٔ دیراک برای توصیف حرکت نسبیتی هایپرون موجود در هسته (تک باریون ۸) در دستگاه یکاهای طبیعی ( ħ = c = 1) بهصورت زیر بیان می شود:

که در آن،  $\vec{p}$  تکانهٔ هایپرون و  $\mu$  جرم کاهش یافته سیستم است:  $(m_A + m_{cor}) - \mu = m_A m_{cor}/(m_A + m_{cor})$  در اینجا  $m_A$  جرم هایپرون و  $m_{cor} - m_{cor}$  هسته است. همچنین  $m_A$  جرم هایپرون و  $\vec{n} = \alpha_{1,\alpha_2,\alpha_3}$ و  $\vec{\alpha} = (\alpha_{1,\alpha_2,\alpha_3})$  و  $\vec{\alpha} = (\alpha_{1,\alpha_2,\alpha_3})$ بوده و  $U_v$  و  $U_v$  معرف پتانسیل های اسکالر و برداری هستند. انرژی نسبیتی کل ذره  $\Lambda$  در هستهٔ هایپرونی به صورت  $\mathbf{B}_\Lambda$  معرفی می شود که در آن  $\mathbf{B}_\Lambda$ انرژی بستگی است.

برای حل معادلهٔ ۱، تابع موج را بهصورت اسپینور دو مؤلفهای دیراک بهصورت:

<sup>1</sup>Nikiforov-Uvarov

<sup>2</sup> Anomalous

در نظر میگیریم. اکنون با جایگزینی اسپینور دیراک در معادلهٔ۱ به دو معادلهٔ دیفرانسیل مرتبهٔ اول جفت شدهٔ زیر برای مؤلفههای اسپینوری میرسیم:

$$\chi'_{nk}(r) + \frac{k}{r} \chi_{nk}(r) = (\mu + E - u_1) \phi_{nk}(r),$$
  

$$\phi'_{nk}(r) - \frac{k}{r} \phi_{nk}(r) = (\mu - E + u_2) \chi_{nk}(r).$$

در روابط فوق، n عدد کو آنتومی شعاعی و k معرف تکانهٔ زاویه ای مداری نسبیتی با مقادیر  $k = \ell$  (به از ای ایست. (k < 0) و  $k = -\ell - 1$  (به از ای k < 0) است. همچنین پارامترهای  $u_1 e_2$  عبارت اند از:

$$u_1(r) = U_V(r) - U_S(r),$$
  
 $u_2(r) = U_V(r) + U_S(r).$ 

با مشتق گیری از معادلهٔ ۲، برای معادلهٔ حاکم بر مؤلفه اسپینوری  $\chi_{nk}(\mathbf{r})$  داریم:  $\chi_{nk}'(\mathbf{r}) + \left[-\frac{k(k+1)}{r^2} - (\mu + E - u_1(\mathbf{r}))(\mu - E + u_2(\mathbf{r}))\right]$  $+ \frac{du_1}{dr} \left(\frac{d}{dr} + \frac{k}{r}\right) + \frac{du_1}{\mu + E - u_1(\mathbf{r})} \chi_{nk}(\mathbf{r}) = 0.$ 

در ادامه، پیرو مرجع [۱۳] با در نظر گرفتن تقارن اسپینی فرض  $u_1 = 0$  را در نظر می گیریم. این فرض معادل است با:  $U_v(r) = U_s(r)$ . برای جملهٔ برهمکنشی، پتانسیل اسپین-مدار را بهصورت زیر در نظر می گیریم [۸]: بهصورت زیر در نظر می گیریم [۸]:  $U_v(r) = -\frac{\eta_{so}}{r} e^{\frac{r-R}{a}} (1+e^{\frac{r-R}{a}})^{-2}$ , که در آن:  $\eta_{so} = \frac{U_{so}}{a} [j(j+1) - \ell(\ell+1) - s(s+1)].$  V

در این رابطه  $a = .,4\% \, \mathrm{fm}, \mathrm{U}_{\mathrm{so}} = \%,7\% \, \mathrm{fm}, \mathrm{U}_{\mathrm{so}} = \%,7\% \, \mathrm{MeV}$  در این رابطه  $\mathrm{R} = \mathrm{r}_{\mathrm{o}} \mathrm{A}^{1/3}$ در هسته هایپرونی و  $\mathrm{R} = 1,7 \, \mathrm{fm}$  میباشد. همچنین  $\ell$  در هسته هایپرونی و  $\mathrm{S}, \ell$  میباشد. خمچنین  $\mathrm{S}, \ell$  و  $\mathrm{I}$  اعداد کوآنتومی اسپینی، تکانهٔ زاویهای مداری و تکانهٔ زاویهای کل هستند. در شکل ۱ رفتار تابع یتانسیل ۶ بر حسب فاصله رسم شده است.



با در نظر گرفتن پتانسیل<sup>6</sup>، معادلهٔ۵ بهصورت زیر در میآید:

$$\begin{split} \chi_{nk}''(r) + & \left[ -\frac{\ell(\ell+1)}{r^2} + \frac{2\left(\mu + E\right)\eta_{so}e^{\frac{r-R}{a}}}{r\left(1 + e^{\frac{r-R}{a}}\right)^2} \right] \chi_{nk}(r) \qquad \Lambda \\ & = (\mu^2 - E^2)\chi_{nk}(r). \end{split}$$

حل تحلیلی معادلهٔ فوق پیچیده است. برای سادگی، از تقریب  $\omega_0 / r^{r/a} \approx r^{-r/a} > 0$  استفاده می کنیم که در آن برای پارامتر قابل تنظیم  $\omega_0$  مقدار fm  $\gamma^{r} = \omega_0$  را به کار می بریم. لازم به ذکر است که مقدار تقریبی شعاع متوسط هسته های تک هایپرونی حالت پایه در محدودهٔ متوسط هسته های تک هایپرونی حالت پایه در محدودهٔ متوسط هسته مای تک هایپرونی حالت پایه در محدودهٔ نوع پتانسیل به کار برده شده) تخمین زده می شود نوع پتانسیل به کار برده شده) تخمین زده می شود در بازهٔ ۱۹۶۱ > ۲ > ۷٫۰ مقایسه شده است. همانگونه در بازهٔ می شود برای بخش زیادی از محدودهٔ تغییرات ۲ تقریب فوق به خوبی برقرار است.

که ثابتهای این معادله عبارتاند از:

$$\begin{split} Y_{1} &= \frac{e^{\frac{R}{a}}\ell(\ell+1)}{a^{2}R^{2}} \bigg( \kappa_{0} + (\kappa_{2} + \kappa_{1})e^{\frac{R}{a}} \bigg) \\ &+ \frac{e^{\frac{R}{a}}(3\mu - B_{\Lambda})}{a^{2}} \bigg( B_{\Lambda} - \mu - 2e^{\frac{R}{a}} \eta_{so} \bigg), \\ Y_{2} &= \frac{e^{\frac{R}{a}}}{a^{2}} \bigg( \frac{\ell(\ell+1)}{R^{2}} (\kappa_{1} + 2\kappa_{0}) + 2(3\mu - B_{\Lambda})(B_{\Lambda} - \mu + \eta_{so}) \bigg), \\ Y_{3} &= \frac{\ell(\ell+1)}{a^{2}R^{2}} \kappa_{0} + \frac{-2\mu(\mu - B_{\Lambda}) - (\mu - B_{\Lambda})^{2}}{a^{2}}. \\ red the equation of the equation of$$

$$(n^{2} + n + \frac{1}{2})e^{\frac{R}{a}} + (2n+1)\left[\sqrt{e^{\frac{R}{a}}\left(-\Upsilon_{2} + e^{\frac{R}{a}}(\Upsilon_{3} + \frac{1}{4}) + \Upsilon_{1}\right)} + \Upsilon_{2}\right] + \frac{e^{\frac{R}{a}}}{2}\sqrt{\Upsilon_{3}}\left[-\Upsilon_{2} + 2e^{\frac{R}{a}}\Upsilon_{3} + 2\sqrt{\Upsilon_{3}}e^{\frac{R}{a}}\left(-\Upsilon_{2} + e^{\frac{R}{a}}(\Upsilon_{3} + \frac{1}{4}) + \Upsilon_{1}\right)\right] = 0$$

همچنین برای مؤلفهٔ 
$$\chi_{
m nk}({
m r})$$
 از اسپینور۲ داریم:

$$\begin{split} \chi_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} P_n^{(q_1-1,\frac{q_2}{q_3}-q_1-1)} (1+2\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a}), \ ^{10} \end{split}$$

$$\begin{aligned} \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} P_n^{(q_1-1,\frac{q_2}{q_3}-q_1-1)} (1+2\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a}), \ ^{10} \end{split}$$

$$\begin{aligned} \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} P_n^{(\alpha,\beta)} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} P_n^{(\alpha,\beta)} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} P_n^{(\alpha,\beta)} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}}}{(1+\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+\frac{q_4}{q_3}}} \\ \lambda_{nk}(\mathbf{r}) &= \frac{N_0 (-\mathrm{e}^{\mathrm{r}/a})^{q_3+$$



همچنین از تقریب پکریس ۱۶] بهصورت زیر استفاده

$$\frac{R^2}{r^2} \approx \kappa_0 + \frac{\kappa_1}{1 + \exp(\frac{r-R}{a})} + \frac{\kappa_2}{\left(1 + \exp(\frac{r-R}{a})\right)^2}.$$

٠

$$\kappa_0 = 1 - \frac{4a}{R} + 12 \frac{a^2}{R^2},$$
  
 $\kappa_1 = \frac{8a}{R} - 48 \frac{a^2}{R^2},$ 

$$\kappa_2 = 48 \frac{a^2}{R^2}.$$

$$\chi_{nk}^{\prime\prime}(\mathbf{r}) + \left[ -\frac{v(v+1)}{R^2} \left( \kappa_0 + \frac{\kappa_1}{\frac{\mathbf{r}-R}{4}} + \frac{\kappa_2}{\left(1+e^{\frac{\mathbf{r}-R}{a}}\right)^2} \right) \right]$$

$$+\frac{2(\mu+E)\eta_{so}}{\omega_{0}e^{\frac{r}{a}}}\times\frac{e^{-a}}{\left(1+e^{\frac{r-R}{a}}\right)^{2}}\Big]\chi_{nk}(r)=(\mu^{2}-E^{2})\chi_{nk}(r).$$

<sup>1</sup>Pekeris <sup>2</sup> The hinding and

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> The binding energy

۲۷
 تعیین تحلیلی انرژی بستگی و گشتاور...

 ۱۹
 ثابتهای بزرگتر از ۱- هستند. در رابطهٔ فوق،

 ۱۹
 ثابتهای بزرگتر از ۱- هستند. در رابطهٔ فوق،

 ۱۹
 پارامترهای ثابت عبارتاند از:

 ۱۹
 پارامترهای ثابت عبارتاند از:

 ۱۹
 
$$q_1 = 1 + 2\sqrt{Y_3}$$
,

 ۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + \Upsilon_1 + 2e^{\frac{R}{a}}(1 + \sqrt{\Upsilon_3})$ 

 ۱۶
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + \Upsilon_1 + 2e^{\frac{R}{a}}(1 + \sqrt{\Upsilon_3})$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + \Upsilon_1 + 2e^{\frac{R}{a}}(1 + \sqrt{\Upsilon_3})$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + \Upsilon_1 + 2e^{\frac{R}{a}}(1 + \sqrt{\Upsilon_3})$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + \Upsilon_1 + 2e^{\frac{R}{a}}(1 + \sqrt{\Upsilon_3})$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{2R}{a}} + \Upsilon_1$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_1)$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_1)$ 

 ۱۹
  $q_2 = 2\sqrt{-\Gamma_2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_1)$ 

 ۱۹
  $q_2 = -\frac{1}{2}e^{\frac{R}{a}} + (\Upsilon_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_3 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_4 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_4 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_4 + \frac{1}{4})e^{\frac{R}{a}} + (\Gamma_4 + \frac{$ 

گشتاور مغناطیسی

اصولاً، گشتاور مغناطیسی به ساختار اسپینی و تکانه زاویهای هستههای هایپرونی و همچنین برهمکنش نوكلئون-هاييرون (وابسته به اسيين) حساس هستند. لذا گشتاور مغناطیسی هستههای هایپرونی یکی از مهمترین ویژگی های آنهاست که اطلاعات مستقیمی از برهمکنش های هایپرون-نوکلئون و ساختار هسته هايپرونی فراهم میکند. گشتاور مغناطیسی کل ذره بهصورت زیر تعریف می شود [۱۹]:

که شامل گشتاور مغناطیسیهای دیراک ( µ<sub>D</sub> ) و نابهنجار ( µ ) ميباشد. جمله µ بهصورت زير تعريف مي شود [١٩]:

<sup>1</sup>Anomalous magnetic moment

منصور فرهادي و همكاران

 $\mu_{a} = 2\mu_{B}j\Omega_{k}\int r^{2}dr \left[\frac{\chi_{nk}^{2}}{2\ell_{\mu}+1} + \frac{\varphi_{nk}^{2}}{2\ell_{\mu}+1}\right],$  $,\ell_{\,_k}=-k$  - 1 و  $\Omega_{_k}=1$  داریم: k<0 و k<0را بررسی k > 0 در این کار، ما حالت  $\ell_k =$ راهیم کرد. در رابطهٔ ۱۹، (H<sub>B(=n,p,\Lambda</sub> ضریب رومغناطیسی باریون است که مقادیر آن برای پروتون، نرون و لامبدا (برحسب واحد مگنتون هستهای) برابر  $\mu_{\Lambda} = -i_{/}\beta_{1}\pi$   $\mu_{n} = -i_{/}\eta_{1}\pi$ ,  $\mu_{n} = i_{/}\eta_{1}\pi$  ۱]. با قرار دادن مؤلفههای اسپینوری دیراک مادلات۱۵ و ۱۷) در معادلهٔ ۱۹، برای گشتاور

ىناطىسى µدارىم:

$$\mu_{a} = \frac{a\mu_{B}j\Omega_{k}\omega_{0}^{2}}{q_{3}-1} \left\{ \frac{1}{1+2\ell_{k}}\varphi_{1} - \frac{1}{1+2\ell_{k}} \left[ -\frac{v_{3}^{2}}{2}\varphi_{2} - v_{3}v_{2}\varphi_{3} + v_{3}v_{1}\varphi_{4} - \frac{v_{2}^{2}}{2}\varphi_{5} + 2v_{2}v_{1}\varphi_{6} \right] \right\}$$

که پارامترهای ثابت  $V_{i=1,2,3}$  عبارتاند از:

$$\begin{split} \varphi_1 &= {}_2F_1[2(q_3-1), 2(q_3+q_4), 2q_3-1, -1], \\ \varphi_2 &= {}_2F_1[2(q_3-1), 1+q_3+2q_4, 2q_3-1, -1], \\ \varphi_3 &= {}_2F_1[2(q_3-1), 2(q_3+q_4), 2q_3-1, -1], \\ \varphi_4 &= {}_2F_1[2(q_3-1), 2(q_3+q_4), 2q_3-1, -1], \\ \varphi_5 &= {}_2F_1[2(q_3-1), 2(q_3+q_4), 2q_3-1, -1], \\ \varphi_6 &= {}_2F_1[2q_3-1, 2(q_3+q_4), 2q_3-1, -q_3]. \\ \text{cc} \ cline to the equation of t$$

<sup>2</sup>Hypergeometric functions

$$\begin{split} \sigma_{1} &= {}_{2}F_{1}[5+2q_{3},1+2q_{3}+\frac{2q_{4}}{q_{3}},2(3+q_{3}),-e^{R/a}],\\ \sigma_{2} &= {}_{2}F_{1}[2(2+q_{3}),1+2q_{3}+\frac{q_{4}}{q_{3}},5+2q_{3},-e^{R/a}],\\ \sigma_{3} &= {}_{2}F_{1}[2(3+q_{3}),1+2q_{3}+\frac{2q_{4}}{q_{3}},7+2q_{3},-e^{R/a}], \end{split} \\ \\ \sigma_{4} &= {}_{2}F_{1}[7+2q_{3},1+2q_{3}+\frac{2q_{4}}{q_{3}},2(4+q_{3}),-e^{R/a}],\\ \sigma_{5} &= {}_{2}F_{1}[2(3+q_{3}),2+2q_{3}+\frac{2q_{4}}{q_{3}},7+2q_{3},-e^{R/a}],\\ \sigma_{6} &= {}_{2}F_{1}[2(1+N_{3}),(N_{3}+\frac{N_{4}}{N_{3}}),5+2N_{3},-e^{R/a}].\\ g &= {}_{2}c_{1}(2(1+N_{3}),(N_{3}+\frac{N_{4}}{N_{3}}),5+2N_{3},-e^{R/a}].\\ \end{split}$$

نتايج عددى

توضيح گشتاور مغناطيسي در چارچوب نسبيتي توجهات زیادی را در فیزیک هستهای به خود جلب کرده است چرا که گشتاور مغناطیسی هستههای هايپرونى حساس بەساختار تكانۀ زاويەاى مدارى و اسپيني سيستم هستند و از همه مهمتر وابسته به برهمکنشهای وابسته به اسپین هایپرون-هسته هستند که می تواند منبع مهم اطلاعات در مورد خواص هادرونهای موجود در محیط هستهای باشد. در این بخش بەتحلىل عددى نتايج تحليلى بەدست آمدە می پردازیم. مقدار ورودی پارامترهای مورد استفاده بهجز پارامترهایی مانند  $\mu_{\mathrm{B}(=\mathrm{n},\mathrm{p},\Lambda)}$  و  $a, U_{\mathrm{so}}, r_{\mathrm{o}}$  که در بخشهای مختلف مقاله معرفی شدند، عبارتاند از  $M_{\Lambda} = 111 \Delta_{\beta} MeV, M_{n} \approx M_{p} = 979_{\gamma} MeV :[19]$ اکنون با  $m_v = v \wedge f MeV$  اکنون با  $\rho_0 = \cdot_i \vee f m^{-r}$ استفاده از معادلهٔ انرژی بستگی۱۴ می توان انرژی بستگی ( $\mathrm{B}_{\Lambda}$ ) هایپرون  $\Lambda$  در هستههای هایپرونی را تعیین نمود. بهطور کلی هایپرون موجود در یک هسته

$$\begin{split} & \text{ylphatcharge} \text{ylphat$$

که  $M_{\rm N} \, {}_{\rm N} \, {}_{\rm$ 

$$\begin{split} \mu_{\rm D} &= N_0 \Big( b_1 \frac{4 k j \omega_0 M_{\rm A}}{(4 \ell^2 - 1)(\mu + {\rm B})} [ - \frac{\Gamma_1 v_3^2}{3 + 2 q_3} \sigma_1 \\ &+ \frac{6 \Gamma_2 v_3^2}{11 + 6 q_3} \bigg( \frac{4 k j M_{\rm A} \omega_0 \left(q_2 - 1\right)}{(4 k^2 - 1) \mu} \bigg) \sigma_2 \\ &- \frac{8 \Gamma_3 v_2 v_3}{5 + 2 q_3} \sigma_3 - \frac{\Gamma_1 v_1 v_3}{2 + q_3} \sigma_4 + \frac{4 \Gamma_3 v_1 v_3}{3 + q_3} \sigma_5 - \frac{6 \Gamma_2 v_1^2}{9 + 2 q_3} \sigma_6 \Big) \end{split}$$

که 
$$h_1 = -(j/2)(1 - \Omega_k / (1 + 2\ell_{-k}))$$
 و  $h_1 = -(j/2)(1 - \Omega_k / (1 + 2\ell_{-k}))$  عبارتند از:

$$\begin{split} & \Gamma_{1} = \frac{g_{_{\Lambda\nu}} M_{_{N}}}{g_{_{N\nu}} M_{_{\Lambda}}} - \frac{g_{_{\Lambda\nu}} M_{_{N}}^{3} e^{4R/3a}}{3^{1/3} (2\pi)^{2/3} g_{_{N\nu}} M_{_{\Lambda}} \lambda_{_{N\nu}} \rho_{_{0}}^{4/3}}, \\ & \Gamma_{2} = \frac{\pi^{2/3} g_{_{\Lambda\nu}} M_{_{N}} e^{4R/3a}}{g_{_{N\nu}} M_{_{\Lambda}} \lambda_{_{N\nu}} \rho_{_{0}}^{2/3}}, \\ & \Gamma_{3} = \frac{(2/3)^{1/3} g_{_{\Lambda\nu}} M_{_{\Lambda}}^{2} v_{_{cen}}}{\pi^{2/3} g_{_{N\nu}} M_{_{\Lambda}} \lambda_{_{N\nu}} \rho_{_{0}}^{1/3} e^{2R/3a}}, \end{split}$$

همچنین توابع *o<sub>i=1,..6</sub> د*ر رابطهٔ۲۵ بهصورت زیر تعریف شدهاند:

# تعیین تحلیلی انرژی بستگی و گشتاور...

باعث افزایش انرژی بستگی سیستم می شود زیرا نیروی موجود بین هایپرون-نوکلئون از نوع نیروی جاذبه است. نتایج محاسبات برای برخی از هستههای هایپرونی سبک مانند 1<sup>17</sup> م<sup>13</sup> و 1<sup>41</sup> بهازای ترازهای انرژی (0=1)S (حالت پایه) و (1=1)Pدر جدول۱ گزارش شده است و با دادههای تجربی از مرجع [۲۰] مقایسه شده است. این دادههای تجربی مربوط به هایپرونهای سبک است که از مطالعات امولسیون بهدست آمدهاند.

**جدول۱.** انرژی بستگی ( B<sub>A</sub> ) هایپرونها در هستههای هایپرونی مختلف (برحسب MeV).

هستههای هاری مز	1	ls	1 p			
<sup>مە</sup> يېرونى	This	Exp	This	Exp		
	work	[٢٠]	work	[٢٠]		
$^{13}_{\Lambda}\mathrm{C}$	11,49	۱۱/۶۹	・,AV	•,^•		
	±•,77	±۰٫۱۲	土・,10	±•,·•		
$^{17}_{\Lambda}\mathrm{O}$	۱۲,۶۶	ヽ٣,・・	۲,۴۴	۲٫۵۰		
	±۰,۲۱	±・,ヽ۶	±•,۱۶	±۰٫۰۸		
$^{41}_{\Lambda} Ca$	11,07	ヽ∧,∨・	۱۱/۱۲	い,		
	土・,11	± <i></i> ヽ・	±۰/۴۵	土.,いて		

همان طور که از جدول ۱ ملاحظه می شود، مطابق انتظار، انرژی بستگی هایپرون لامبدا واقع در تراز S همواره به مراتب بیشتر از تراز P می باشد. همچنین تطابق خوبی بین نتایج کارمان با داده های تجربی وجود دارد و عمده اختلاف بین نتایج می تواند ناشی از تقریب هایی باشد که در حل تحلیلی به کار گرفته ایم. جهت در نظر گرفتن خطای تقریب های به کار گرده و خطای محاسبات را در به صورت عددی حل کرده و خطای محاسبات را در جدول ۱ لحاظ کرده ایم. ضمن آنکه انتخاب فرم تابع

پتانسیل برهمکنشی نوکلئون–هیپرون میتواند تأثیر مستقیمی روی نتایج و عدم تطابق کامل محاسبات با دادههای آزمایشگاهی داشته باشد. در جداول۲ و ۳ مقادیر عددی گشتاور مغناطیسی دیراک و گشتاور مغناطیسی کل هستههای هاییرونی تک لامبدا با تعداد نوکلئون زوج ارائه شده است و با نتایج تئوری مراجع [19,71-7۳] مقايسه شده است. همانطور كه ملاحظه می شود با افزایش عدد اتمی، مقدار گشتاور مغناطیسی نیز افزایش می یابد. در مرجع [۱۹] با در نظر گرفتن فرم پتانسیلهای تانسوری، اسکالر و برداری در معادلهٔ دیراک اثرات جفتشدگی تانسوری و قطبش هسته روی ممان مغناطیسی هسته های هایپرونی مطالعه شده است. مطابق با تعریف، پتانسیل تانسوری متناسب با گرادیان مؤلفه زمانی پتانسیل برداری در نظر گرفته می شود. در این مرجع برای توصیف برهم کنش هايپرون-نوكلئون از تابع پتانسيل Woods-Saxon استفاده شده است. توجه کنید که برای هستههای کروی مؤلفههای شبه-فضایی' پتانسیل برداری صفر هستند [۲۰]. در مرجع [۱۹] نشان داده شده است که احتساب جمله جفت $شدگی تانسوری <math>\Lambda^{i}$  در پتانسیل، مانع اثر قطبش هسته روى ممان مغناطيسي هستههاي هايپروني می شود. ضمن آنکه، چون توابع موج هایپرون حساس به پتانسیل تانسوری نیستند لذا ممان مغناطیسی ها با/بدون در نظر گرفتن این جملات یکسان خواهند شد. تفاوت کوچکی که بین نتایج ما و نتایج مرجع [۱۹] وجود دارد نتيجه مستقيمي از عامل جفت شدگي است که برای هایپرون لامبدا انتخاب شده است. در واقع در کار ما بهدلیل پیچیدگی حل تحلیلی معادله دیراک از این جمله در پتانسیل برهمکنشی صرفنظر شده است. هرچند می توان با داشتن تابع موج سیستم۲، این سهمهای کوچک را بهصورت غیراختلالی (با در نظر

گرفتن مقدار چشمداشتی تابع پتانسیل) محاسبه نمود. در مرجع [۲۱] با استفاده از تئوری میدان میانگین نسبیتی<sup>۱</sup> مقادیر گشتاورهای مغناطیسی محاسبه شده است در حالی که در مرجع [۲۳] از یک مدل نسبیتی - 0 در محاسبهٔ این کمیات استفاده شده است. در این مرجع از جمله تانسوری برای توصیف برهمکنش  $\Lambda - 0$  استفاده شده است.

**جدول۲**. گشتاور مغناطیسی دیراک µ<sub>D</sub>(10<sup>-4</sup>) (برحسب واحد مگنتون هستهای)

هستەھاى ھايېرونى	1s <sub>1/2</sub>	Ref [19]	1p <sub>3/2</sub>	Ref [19]	1p <sub>1/2</sub>	Ref [19]
$^{13}_{\Lambda}\mathrm{C}$	-897 ±78	-٣٩٥	-879 -778	-٣٢٢	-77. ±77	-710
$^{17}_{\Lambda}\mathrm{O}$	-41 ±79	-442	-۵.∨ ±۴١	-0.7	-770 ±79	-799
$^{41}_{\Lambda}$ Ca	V+۶ ± ٣٩	-٧•١	-940 ±71	-94.	-00. ±41	-248

بهطور کلی گشتاور مغناطیسی یک هستهٔ هایپرونی با تعداد زوجی از پروتون، نوترون و هایپرون صفر است. برای هسته هایپرونی با تعداد فردی از پروتون، نوترون و هایپرون، گشتاور مغناطیسی کل ترکیبی از گشتاور مغناطیسی ذرات جفت نشده خواهد بود. در حقیقت ذرهٔ فرد، تعیین کننده گشتاور مغناطیسی کل است. در این کار با توجه به تک هایپرونی بودن لامبدا در هسته هایپرونی، گشتاور مغناطیسی هسته هایپرونی بر اساس هایپرونی گشتاور مغناطیسی هسته هایپرونی بر اساس

نتيجه گيري

اگرچه تاریخچه کشف هستههای هاییرونی به بیش از ۶۰ سال گذشته برمی گردد اما بیشتر آزمایشات و تحقیقات صورت گرفته بر روی این ذرات در سالهای اخير انجام شده است. اولين هستهٔ هايپروني از طريق مطالعهٔ اشعههای کیهانی کشف شد که شامل هایپرون لامبدا (Λ) بود. هستههای هاییرونی اطلاعات مهمی براي مطالعة حالت ستارههاي نوتروني فراهم ميكنند [۲۳]. از جمله پژوهشهای صورت گرفته بر روی این ذرات، مطالعه و بررسی انرژی بستگی [۲۴٫۲۵] و گشتاور مغناطیسی آنها میباشد [۱۹]. گشتاورهای مغناطیسی هایپرهستهها یکی از مهمترین مشاهده پذیرهای فیزیکی می باشند و زمینهٔ مطالعه ساختار و رفتار ذرات در یک میدان مغناطیسی را فراهم میکنند. با پیشرفت تکنیکهای تجربی، علاقه به بررسي گشتاورهاي مغناطيسي هستههاي هايپروني بیشتر شده است. در میان همهٔ هستههای هایپرونی، مطالعه گشتاور مغناطیسی هستههای هاییرونی لامبدا از موارد جذاب است. بهطور كلى گشتاور مغناطيسي هستههای هایپرونی از مجموع گشتاورهای نوکلئونها و هایپرونها بهدست میآید. در نظریههای امروزی، گشتاورمغناطیسی نوکلئونها و هایپرونها را که از سه کوارک تشکیل شدهاند مستقیماً از جمع گشتاورهای مغناطيسي كواركها بەدست مي أورند.

در این کار، با در نظر گرفتن معادلهٔ نسبیتی دیراک برای هایپرون لامبدای موجود در هسته بهمحاسبهٔ تحلیلی

<sup>1</sup>Relativistic Mean Field Theory

حل تحلیلی کاملتری را برای انرژی بستگی هایپرونها ارائه دهیم. در مراجع دیگر مانند مرجع [۲۷] از پتانسیلهای متفاوتی مانند پتانسیل شبکه QCD برای مطالعهٔ انرژی بستگی استفاده شده است

# پيوست: روش NU

روشNU برای حل معادلهٔ دیفرانسیل مرتبهٔ دوم، چه شعاعی و چه غیر شعاعی کاربرد دارد [۱۷,۱۸]. در این روش شکل کلی معادله دیفرانسیل بهصورت زیر در نظر گرفته میشود:

$$\begin{cases} \frac{d^{2}}{dr^{2}} + \frac{t_{1} - t_{2}r}{r(1 - t_{3}r)} \frac{d}{dr} \\ + \frac{1}{[r(1 - t_{3}r)]^{2}} [-\sigma_{1}r^{2} + \sigma_{2}r - \sigma_{3}] \end{cases} \psi = 0 \end{cases}$$
(A.1)

با داشتن معادلهٔ دیفرانسیلی به شکل فوق معادلهٔ انرژی بهصورت زیر ارائه می شود:  $t_2n - (2n+1)t_5 + (2n+1)(\sqrt{t_9} + t_3\sqrt{t_8})$  (A.2)  $+ n(n-1)t_3 + t_7 + 2t_3t_8 + 2\sqrt{t_8t_9} = 0$ در رابطهٔ فوق n شمارندهٔ تراز انرژی است. تابع موج نیز از رابطهٔ زیر بهدست می آید:  $\psi(r) = r^{t_{12}}(1 - t_3 r)^{-t_{12} - \frac{t_{13}}{t_3}} P_n^{(t_{10} - 1, \frac{t_{11}}{t_3} - t_{10} - 1)}(1 - 2t_3 r)$  (A.3) که  $h^{a,b}_n$  چند جملهای ژاکوبین است. پارامترهای روابط فوق عبارتند از:

$$\begin{split} t_4 &= \frac{1}{2}(1 - t_1) \quad , \quad t_5 = \frac{1}{2}(t_2 - 2t_3) \\ t_6 &= t_5^2 + \sigma_1 \quad , \quad t_7 = 2t_4t_5 - \sigma_2 \\ t_8 &= t_4^2 + \sigma_3 \quad , \quad t_9 = t_3t_7 + t_3^2t_8 + t_6 \\ t_{10} &= t_1 + 2t_4 + 2\sqrt{t_8} \\ t_{11} &= t_2 - 2t_5 + 2(\sqrt{t_9} + t_3\sqrt{t_8}) \\ t_{12} &= t_4 + \sqrt{t_8} \\ t_{13} &= t_5 - (\sqrt{t_9} + t_3\sqrt{t_8}) \end{split}$$
 (A.4)

معادلهٔ انرژی بستگی و گشتاور مغناطیسی هستههای هايپروني با تعداد زوجي از پروتون و نوترون پرداختيم. پتانسیل برهمکنشی ذرات را به صورت پتانسیل اسپین-مدار در نظر گرفتیم (اگرچه در مراجع مختلف از فرمهای پتانسیلی متفاوتی از جمله وودسکسون [۱۹] ونايمگن [۲۶] استفاده شده است). نتايج بهدست آمده برای انرژی بستگی را با دادههای تجربی مرجع [۲۰] و نتایج بهدست آمده برای گشتاور مغناطیسی را با مقادیر بهدست آمده از محاسبات تئوری ارائه شده در مراجع [۱۹,۲۱-۲۳] مقایسه کردیم. در مرجع [۱۹] از فرم پتانسیل Woods-Saxon برای توصیف پتانسیلهای برهم کنشی استفاده کردهاند. همچنین در مرجع [۲۱] با استفاده از تئوری میدان میانگین نسبیتی و در مرجع [۲۳] از یک مدل نسبیتی  $\sigma - \omega$  استفاده شده است. اختلاف ناچیزی که بین نتایج وجود دارد با در نظر گرفتن جملات دیگری در پتانسیل مانند، پتانسیل تانسورى، برهمكنش ايزواسپين-ايزواسپين، برهمكنش اسپین-ایزواسپین و پتانسیل مرکزی کمتر خواهد شد. لازم بهذکر است که در محاسبهٔ تحلیلی از دو تقریب استفاده كردهايم كه عمدة خطاهاي محاسبات تئوريمان از این دو تقریب ناشی می شود. سعی کردیم با حل عددی معادلات انرژی خطای محاسبات را تخمین زده و در جداول ارائه دهیم. با این وجود همخوانی خوبی که بین نتایج دیده میشود صحت و اعتبار روش تحلیلی به کار گرفته در کارمان را نشان می دهد. برای به دست آوردن جواب دقيقتر لازم است اثر پتانسيل تانسوري نيز در محاسبات لحاظ گردد كه البته منجر به پيچيدگي بیش از حد معادلهٔ دیراک خواهد شد. در آینده بنا داریم

dar a	1s <sub>1/2</sub>				1p <sub>3/2</sub>				1p <sub>1/2</sub>						
هايپروني	This work	Ref	Ref	Ref	Ref	This work	Ref	Ref	Ref	Ref	This work	Ref	Ref	Ref	Ref
		[,,]	[, ,]	[,,]	[,,]	WOIR	[',	[,,]	[,,]	[,,]		['`]	[, ,]	[,,]	[,,]
$^{13}_{\Lambda}\mathrm{C}$	-•,870 ±•,•71	-•/801	-•,۶۵·	-•,۶۵۸	-•,811	-•,۶۴• ±•,•١٩	-•,944	-• <sub>/</sub> ۶۳۳		-•,94V	・/۱۸・ ±・/・۱۵	•/174	•/١٩•		•/١٨٧
$^{17}_{\Lambda}\mathrm{O}$	-•,980 ±•,•88	-• <sub>/</sub> ۶۶•	-•,941	-•,۶۴۳	-•/811	-•,9۵۵ ±•,∙۱∧	-•,997	-•,944		-•,۶۵۵	• <sub>/</sub> 19٣ ±• <sub>/</sub> •11	•/١٧•	•/174		•/١٨•
$^{41}_{\Lambda}$ Ca	-•,۶۵۴ ±•,•۲۴	-•,9AY	-•,۶۶۵	-•,۶۵۶	-•,۶١٣	-•,V•0 ±•,•٣١	-•,V\A	-• <sub>/</sub> ۶٩•	-• <sub>/</sub> ۶۸۹	-• <sub>/</sub> ۶۸۴	・/۱۵・ ±・/・۱۱	•,10٣	•,198	•,180	•/10٨

**جدول۳.** گشتاور مغناطیسی کل هستههای هایپرونی لامبدا ( برحسب واحد مگنتون هستهای)

[5] O. Hashimoto, H. Tamura, Spectroscopy of  $\Lambda$  hypernuclei, Progress in Particle and Nuclear Physics, 57 (2006) 564-653. doi:10.1016/j.ppnp.2005.07.001

[6] M. Rufa, J. Schaffner, J. Maruhn, H. Stöcker, W. Greiner, P.-G. Reinhard, Multi-lambda hypernuclei and the equation of state of hypermatter, Physical Review C, 42 (1990) 2469. doi:10.1103/PhysRevC.42.2469

[7] C. Cai, L. Li, Y. Tan, P. Ning, Could Λc+ hypernuclei exist?, Europhysics Letters, 64 (2003) 448. doi:10.1209/epl/i2003-00610-x

[8] C. Barbero, A. Mariano, A. Samana, Shell model formalism for all hypernuclei types: A guide to solving the nonmesonic weak decay puzzle, Physical Review C, 78 (2008) 044324. doi:10.1103/PhysRevC.78.044324

[9] X. Liu, S.P. Maydanyuk, P.-M. Zhang, L. Liu, First investigation of hypernuclei in reactions via analysis of emitted bremsstrahlung photons, Physical Review C, 99 (2019) 064614. doi:10.1103/PhysRevC.99.064614

[10] S. Moosavi Nejad, A. Armat, Determination of hyperon properties through the variational method considering the hyperfine interaction, International Journal of Modern Physics E, 28

## مرجعها

[1] M. Danysz, J. Pniewski, Delayed disintegration of a heavy nuclear fragment: I, The London, Edinburgh, and Dublin Philosophical Magazine and Journal of Science, 44 (1953) 348-350.

https://doi.org/10.1080/14786440308520318

[2] G. Bohm, J. Klabuhn, U. Krecker, F. Wysotski, G. Coremans, W. Gajewski, C. Mayeur, J. Sacton, P. Vilain, G. Wilquet, D. O'Sullivan, D. Stanley, D.H. Davis, E.R. Fletcher, S.P. Lovell, N.C. Roy, J.H. Wickens, A. Filipkowski, K. Garbowska-Pniewska, T. Pniewski, E. Skrzypczak, T. Sobczak, J.E. Allen, V.A. Bull, A.P. Conway, A. Fishwick, P.V. March, A determination of the binding-energy values of light hypernuclei, Nuclear Physics B, 4 (1968) 511-526. https://doi.org/10.1016/0550-3213(68)90109-0

[3] S. Gerasyuta, E. Matskevich, Twelve-quark hypernuclei with A=4 in a relativistic quarkgluon model, International Journal of Modern Physics A, 30 (2015) 1550157. doi:10.1142/S0217751X15501572

[4] H. Takahashi, J.K. Ahn, H. Akikawa, S. Aoki, K. Arai, S. Bahk, K. Baik, B. Bassalleck, J. Chung, M. Chung, Observation of a H  $\Lambda$   $\Lambda$  6 e Double Hypernucleus, Physical review letters, 87 (2001) 212502. doi:10.1103/PhysRevLett.87.212502 منصور فرهادي و همكاران

[20] A. Gal, E. Hungerford, D. Millener, Strangeness in nuclear physics, Reviews of Modern Physics, 88 (2016) 035004. doi:10.1103/RevModPhys.88.035004

[21] J. Cohen, R. Furnstahl, Hypernuclear currents in a relativistic mean-field theory, Physical Review C, 35 (1987) 2231. doi:10.1103/PhysRevC.35.2231

[22] J. Mareš, J. Žofka, Hypernuclear magnetic moments, Physics Letters B, 249 (1990) 181-185. doi:10.1016/0370-2693(90)91239-8

[23] A. Gattone, M. Chiapparini, E. Izquierdo,  $\lambda$ hypernuclei magnetic moments in a relativistic model, Physical Review C, 44 (1991) 548. doi:10.1103/PhysRevC.44.548

[24] H. Tamura, R.S. Hayano, H. Outa, T. Yamazaki, Study of  $\Lambda$ -Hypernuclei with Stopped K– Reaction, Progress of Theoretical Physics Supplement 117 (1994) 1-15. doi:10.1143/PTPS.117.1

[25] N. Guleria, S.K. Dhiman, R. Shyam, A study of A hypernuclei within the Skyrme–Hartree– Fock model, Nuclear Physics A, 886 (2012) 71-91. doi:10.1016/j.nuclphysa.2012.05.005

[26] M. Rentmeester, R. Timmermans, J. de Swart, Normalization of neutron-proton differential cross sections, Physical Review C, 64 (2001) 034004. doi:10.1103/PhysRevC.64.034004

[27] F. Chezani Sharahi, M. Monemzadeh, A. Abdoli Arani, The Calculate of binding energy and wave function of tetraquark bbss from lattice QCD potential with analytically approach, Journal of Research on Many-body Systems, 9 (2020) 77-85. [In Persian] doi:10.22055/JRMBS.2020.15329

(2019) 1950087. doi:10.1142/S0218301319500873

[11] H.-F. Lü, Y.-Y. Liu, The Role of One Single Lambda Hyperon on Binding Energy Difference of Hypernuclear Mirror Pair, Communications in Theoretical Physics, 64 (2015) 525-528. doi:10.1088/0253-6102/64/5/525

[12] H. Sang, X. Wang, H. Lü, J. Yao, H. Sagawa, Magnetic moments of  $\Lambda$  hypernuclei within the time-odd triaxial relativistic mean-field approach, Physical Review C, 88 (2013) 064304. doi:10.1103/PhysRevC.88.064304

[13] N. Kolesnikov, S. Kalachev, Binding energies of hypernuclei and  $\Lambda$  N interaction, Physics of Atomic Nuclei, 69 (2006) 2020-2033. doi:10.1134/S1063778806120052

[14] A. Armat, S. Mohammad Moosavi Nejad, Ground state binding energies and RMS radii of  $\Lambda$  in hypernuclei in the presence of spindependent potential, International Journal of Modern Physics E, 28 (2019) 1950011. doi:10.1142/S0218301319500113

[15] S.M.M. Nejad, A. Armat, Relativistic excited state binding energies and RMS radii of Λ-hypernuclei, Modern Physics Letters A, 33 (2018)
 1850022. doi:10.1142/S0218301319500113

[16] C. Pekeris, The rotation-vibration coupling in diatomic molecules, Physical Review, 45 (1934) 98. doi:10.1103/PhysRev.45.98

[17] M. Farhadi, S.M. Moosavi Nejad, A. Armat, Analytical Determination of Mass and Magnetic Moment of Baryons in Diquark Model, Few Body Syst. 64 (2023) 3, 76. doi:10.1007/s00601-023-01854-5

[18] S.M.M. Nejad, A. Armat, Analytical solution for magnetic moments of  $\Lambda$ -hypernuclei in a relativistic approach, International Journal of Modern Physics E, 28 (2019) 1950033. doi:10.1142/S0218301319500332

[19] Y. Jiang-Ming, L. Hong-Feng, H. Greg, M. Jie, Core polarization and tensor coupling effects on magnetic moments of hypernuclei, Chinese Physics Letters, 25 (2008) 1629. doi:10.1088/0256-307X/25/5/029