

## پرتابه‌ی کوانتمی

e\_karimi@uok.ac.ir

ابراهیم کریمی

fmrad@iasbs.ac.ir

فریبا مصلحی راد

hashemi@dene.sharif.edu

سید محمد هاشمی

چکیده: در این مقاله به بررسی‌ی حالت‌ها‌ی کوانتمی‌ی نوترون‌ها در میدان‌گرانشی‌ی زمین پرداخته شده است. در بخش‌اول، حرکت‌یک پرتابه‌ی نوترونی در میدان‌گرانشی‌ی زمین، از دیدگاه کلاسیکی و کوانتمی، بررسی شده. در بخش‌بعد کار تجربی‌ی گروه‌ی در آزمایش‌گاه لاوه-لنزوین<sup>(۱)</sup> تشریح شده است. در نهایت نتایج این کارها با هم مقایسه شده است.

### ۱ مقدمه

آشکارشدن آثار کوانتمی در بسیاری از پدیده‌ها فیزیکی تجربه شده است. اما معمولاً گرانش عامل مهم‌ی در این پدیده‌ها نیست، زیرا در دنیا‌ی اطراف ما گرانش از دیگر برهم‌کنش‌ها ضعیف‌تر است. یک میدان‌گرانشی‌ی ثابت، اگر با برهم‌کنش یک دیواره ترکیب شود، می‌تواند منجر به محدود شدن ذره در ناحیه‌ای از فضای بسود. اما چون میدان‌گرانش در اطراف ما خیلی ضعیف است، برای مشاهده‌ی چنین حالت‌ها محدوده‌ی باید برهم‌کنش ذره‌ی مورد نظر با عوامل دیگر را از بین ببریم، به گونه‌ای که سهم آن‌ها آن قدر کوچک باشد که تاثیری بر آثار کوانتمی‌ی ناشی از میدان‌گرانشی نداشته باشد. باید دنبال ذره‌ای بگردیم که هم برهم‌کنش غالب برایش گرانش باشد، هم آن قدر کوچک باشد که رفتارش کوانتمی باشد. بهترین نام زد برای انجام چنین آزمایش‌ی نوترون است، زیرا: ۱) بازش صفر است؛ ۲) نیمه عُمرش زیاد است؛ ۳) چرمش کم است. در این نوشته، ابتدا مسئله‌ی یک ذره در یک میدان‌گرانشی‌ی یک‌نواخت و یک دیواره‌ی بسیار محکم را بررسی می‌کنیم، و سپس آزمایش‌ی را که اخیراً انجام شده و درست بودن نظریه را نشان می‌دهد توصیف می‌کنیم.

### ۲ حرکت پرتابی - دیدگاه کوانتمی

هرگاه نوترون‌ی به طور قائم بر روی سطح بازتابانده‌ای رها شود، موج نوترونی از سطح باز می‌تابد و با خودش تداخل می‌کند. گاه‌ی یک موج ایستاده از نوترون تشکیل می‌شود. در این

حالات احتمال - یافتن - نوترن در یک ارتفاع - خاص بسته‌گی به یک عدد - کوانتمومی دارد، عددی که  
حالات های - مقید - نوترن در این میدان را مشخص می‌کند. برای - به دست آوردن - تابع - احتمال -  
نوترن در این میدان باید برای - این نوترن معادله‌ی - شروdingر<sup>(۱)</sup> را (همراه با شرایط - مرزی -  
مناسب) حل کنیم [۱] :

$$\left( -\frac{\hbar}{2m} \frac{\partial^2}{\partial z^2} + mgz \right) \psi(z, t) = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(z, t), \quad (1)$$

در اینجا  $m$  چرم - نوترن،  $z$  مکان،  $t$  زمان، و  $\psi(z, t)$  تابع - موج - نوترن است. بهتر است معادله‌ی -  
شروعدهنگر را با پارامترها - مقیاس -  $\ell$  و  $\tau$  که از جنس - طول و زمان‌اند، بی‌بعد کنیم.

$$\tau := \sqrt[3]{\frac{2\hbar}{mg^2}}, \quad \ell := \frac{1}{2}g\tau^2. \quad (2)$$

کمیت‌ها - بی‌بعد -  $Z$  و  $T$  را تعریف می‌کنیم و معادله‌ی شروعدهنگر را بر حسب - آنها بازنویسی  
می‌کنیم:

$$Z := \frac{z}{\ell}, \quad T := \frac{t}{\tau}. \quad (3)$$

واز آن جا:

$$\left( -\frac{\partial^2}{\partial Z^2} + Z \right) \psi(Z, T) = i \frac{\partial}{\partial T} \psi(Z, T), \quad (4)$$

متغیرها - جدید -  $Z$  و  $T$  مستقل‌اند. اینک از روش - جداسازی - می‌گیریم  
می‌کنیم

$$\psi(Z, T) = e^{-i\omega T} f(Z), \quad (5)$$

با کمی محاسبه خواهیم دید که  $f(Z)$  در معادله‌ی - ایری<sup>(۲)</sup> صدق می‌کند:

$$-\frac{d^2}{dZ^2} f(Z) + (Z - \omega) f(Z) = 0. \quad (6)$$

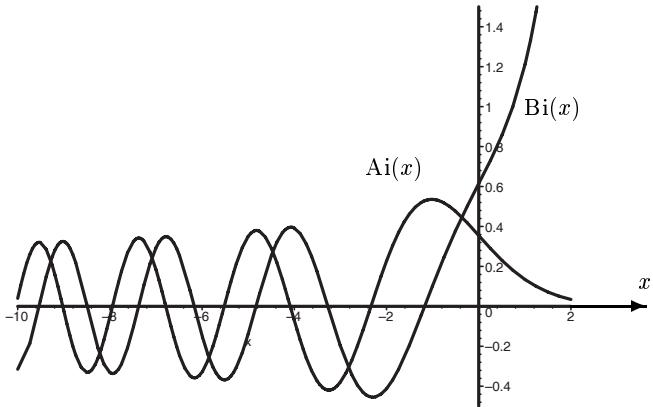
انرژی - ذره برابر است با  $\epsilon$ :

$$\epsilon := \frac{\hbar\omega}{\tau}. \quad (7)$$

جواب‌ها - معادله‌ی - ایری به شکل - زیر است:

$$f(Z) = c_1 \text{Ai}(Z - \omega) + c_2 \text{Bi}(Z - \omega). \quad (8)$$

که در آن  $\text{Ai}(x)$  و  $\text{Bi}(x)$  تابع‌ها - ایری - نوع - اول و دوم - اند که تغییرات - آنها بر حسب -  
متغیر - شان در شکل - ۱ رسم شده است [۲].



شکل ۱: توابع ایری،  $\text{Ai}(x)$  و  $\text{Bi}(x)$  بر حسب متغیر  $x$  در باره‌ی  $[ -10, +2 ]$  رسم شده است.

باید شرط‌هاي مرزی ي زیر را اعمال کیم:

$$\lim_{Z \rightarrow 0^+} \psi(Z, T) = 0, \quad (9)$$

$$\lim_{Z \rightarrow +\infty} \psi(Z, T) = 0. \quad (10)$$

از آن جا به دست خواهیم آورد:

$$\psi(Z, T) = c_1 e^{-i\omega T} \text{Ai}(Z - \omega). \quad (11)$$

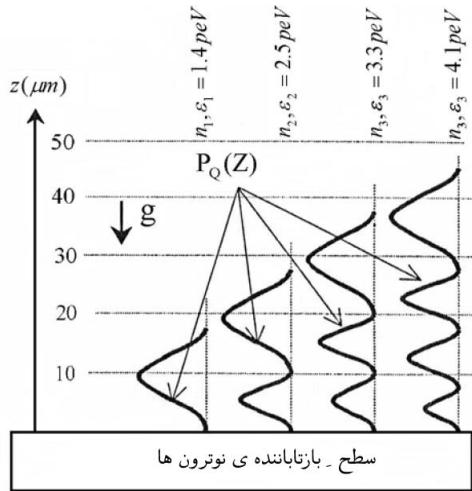
شرط (9) مقداری انرژی را معین می‌کند. این شرط می‌گوید باید داشته باشیم  $\text{Ai}(-\omega) = 0$ ، که یعنی  $\omega$ -باید یکی از صفرهاي تابع  $\text{Ai}$  باشد. تابع  $\text{Ai}$  بی‌شمار صفر دارد، که همه‌گی در نیمه‌ی منفی‌ی محور حقیقی‌اند. این صفرها ( $z_n$ ‌ها)، مانند صفرهاي تابع‌هاي بی‌سل( $e$ )، مجموعه‌ای گسسته‌اند. به این ترتیب، انرژی نوترون‌ها از رابطه‌ی (7) به صورت گسسته‌ی زیر در خواهد آمد:

$$\epsilon_n = -\frac{\hbar}{\tau} z_n. \quad (12)$$

احتمال حضور نوترون در مکان  $Z$  به صورت زیر است [1]:

$$P_Q(Z) := |\psi(Z, T)|^2 = |c_1 \text{Ai}(Z - \omega)|^2. \quad (13)$$

در شکل ۲، حالتهای کوانتومی و تابع احتمال وجود نوترون در نقاط مختلف برای چهار



شکل ۲: احتمال پیدا کردن نوترون ها بر حسب ارتفاع  $z$ . این نمودار از مرجع [۳] برداشته شده است..

حالت کوانتومی مختلف رسم شده است.

### ۳ حرکت پرتابی - دید گاه کلاسیکی

فرض کنید نوترونی را تا ارتفاع  $H$  بالا آورده و آن را به طور عمودی روی سطح بازتاباننده رها کنیم (شکل ۳). از دید کلاسیکی می‌توانتابعی تعریف که اگر در  $dz$  ضرب شود احتمال حضور ذره در فاصله‌ی  $z$  و  $z + dz$  را بدهد. احتمال یافتن ذره در یک مکان با سرعت ذره نسبت عکس دارد، یعنی

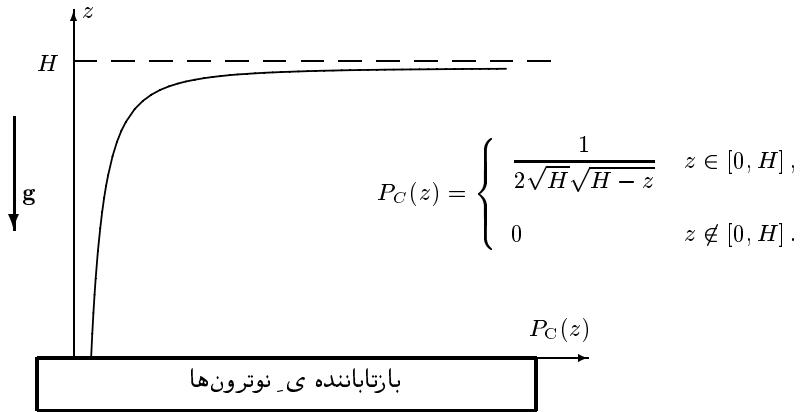
$$P_C(z) := \frac{C}{V(z)} \quad (14)$$

که در آن  $C$  و  $P_C(z)$  به ترتیب تابع (کلاسیکی) احتمال و ثابت بهنجارش هستند. با استفاده از پایسته‌گی اнерژی، سرعت ذره در مکان  $z$  برابر خواهد بود با:

$$V(z) = \pm \sqrt{2g(H - z)}. \quad (15)$$

با استفاده از بهنجارش، تابع احتمال به صورت زیر به دست خواهد آمد:

$$P_C(z) = \begin{cases} \frac{1}{2\sqrt{H}\sqrt{H-z}} & z \in [0, H], \\ 0 & z \notin [0, H]. \end{cases} \quad (16)$$



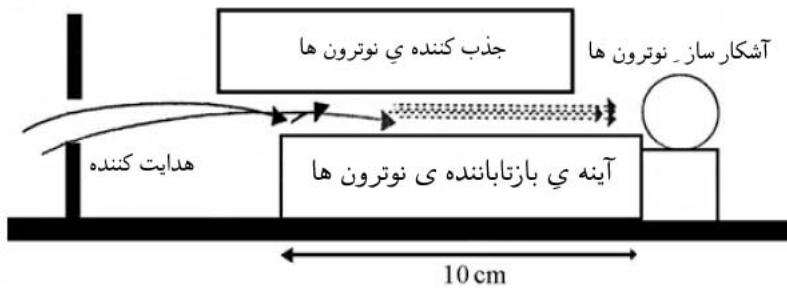
شکل ۳: تابع احتمال وجود ذره،  $P_C(z)$ ، بر حسب مکان  $(z)$  رسم شده است.

نمایش تابع احتمال بر حسب ارتفاع از سطح بازتاباننده در شکل ۳ رسم شده است.

#### 4 نتایج آزمایش‌گاهی

در یک آزمایش واقعی نمی‌توان یک نوترون را جدا کرد و اجازه داد آزادانه روی سطح بازتاباننده سقوط کند، تا چگالی‌ی آن به صورت تابعی از ارتفاع به دست آید. بهتر است بازیکه ای از نوترون‌ها را تدارک بینیم که افقی حرکت کنند. اگر در بالا سطح بازتاباننده تمام نیروها، به استثنای گرانش حذف شوند، آن وقت می‌توان حرکت نوترون‌ها را به دو حرکت مستقل افقی و قائم تجزیه کرد. نیروی گرانش تنها بر مئلفه‌ی قائم سرعت اثر دارد و در این راستا (همراه با سطح بازتاباننده) یک چاه پتانسیل به وجود می‌آورد. در گرتیل<sup>(d)</sup> در مرکز لاؤ-لنژوین با چشم‌های نوترونی فوق سردد، نوترون‌ها بی‌با سرعت در حدود  $10 \text{ ms}^{-1}$  ایجاد کرده اند و آن‌ها را روی سطحی آینه‌ای به طول ۱۰ cm هدایت کرده‌اند [3]. اگر اجازه دهیم نوترون‌ها به بالا بپرند، یک مسیر سه‌می‌شکل طی خواهند کرد. از دیدگاه کلاسیک در جایی که بیشینه‌ی سه‌می است، مئلفه‌ی عمودی سرعت صفر می‌شود و سپس افزایش می‌یابد. برا محدود کردن مئلفه‌ی عمودی سرعت از یک جذب‌کننده‌ی نوترون، که موازی سطح بازتاباننده بود، استفاده کردند. فاصله‌ی میان جذب‌کننده و سطح بازتاباننده را می‌شد تنظیم کرد، و به این ترتیب می‌شد یک ارتفاع خاص را بررسی کرد (شکل ۴).

در این آزمایش، نوترون‌ها بین آینه‌ی پایینی و جذب‌کننده‌ی بالایی در جریان‌اند. فرض کنید

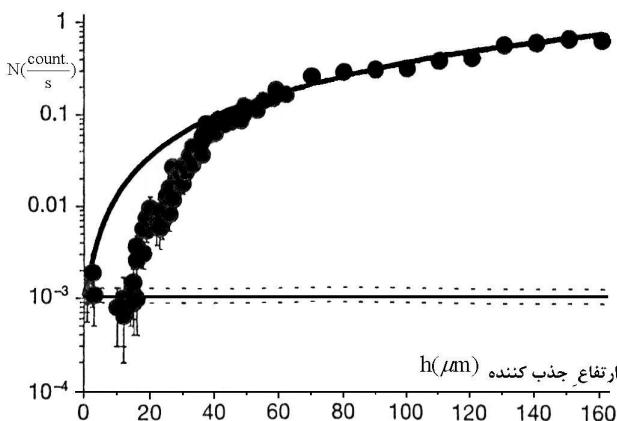


شکل ۴: چیده‌مان - آزمایشی که در مرکز تحقیقاتی لاتو - لَرْزوین انجام شده است. این نمودار از مرجع [3] برداشته شده است..

فاصله‌ی بین آینه و جذب‌کننده‌ی نوترون‌ها باشد. تعداد نوترون‌ها‌ی دریافتی ( $N$ ) به صورت تابعی از  $h$  اندازه‌گیری می‌شود. در واقع، مئله‌ی عمودی  $h$  سرعت با پارامتر  $h$  مشخص می‌شود. برای این که مئله‌ها‌ی عمودی و افقی  $h$  سرعت از هم جدا باشند باید در کیفیت و تنظیم قسمت‌ها‌ی مختلف چیده‌مان به کار رفته محدودیت‌ها بی‌را اعمال کنیم.

اگر  $h$  کوچک‌تر از پهنا‌ی پایین‌ترین حالت کوانتمی باشد،  $N$  باید صفر شود. حال شروع به افزایش  $h$  می‌کنیم، سپس شمار نوترون‌ها‌ی دریافتی را به صورت تابعی از  $h$  می‌سنجیم. وقتی  $h$  برابر شد با پهنا‌ی پایین‌ترین حالت کوانتمی ( $n = 1$ )، آن وقت  $N$  باید به شدت افزایش یابد تا از پهنا‌ی دومین حالت کوانتمی کوچک تر شود. افزایش  $h$  تئییری در شمار نوترون‌ها‌ی دریافتی ندارد و مقدار  $N$  ثابت است. به همین ترتیب رفتار کوانتمی نوترون در میدان  $h$  گرایشی در  $h$  ها‌ی کوچک دیده می‌شود؛ اما اگر  $h$  به اندازه‌ی کافی بزرگ شود، وابسته‌گی  $N$  کلاسیکی که  $N$  باید متناسب با  $h$  باشد، و افزایش‌ها‌ی «گام‌به‌گام» از بین برود. اما در واقع به دلیل وابسته‌گی  $N$  به سرعت‌ها‌ی مجاز (یا بالعکس) برای انتشار در پهنا‌ی شکاف جذب‌کننده و آینه، این وابسته‌گی به صورت  $\frac{2}{3} h^{-9}$  خواهد بود. نتایج آزمایش گاهی در شکل‌های ۵ و ۶ نشان داده شده است.

همان طور که اشاره شد، اگر پهنا‌ی شکاف کوچک‌تر از پهنا‌ی فضایی  $h$  باشد، ناشفاف بودن شکاف برای نوترون‌ها به طور واضح مشاهده می‌شود؛ حال آن که «قطر» یک نوترون در حدود  $10\mu m$  است که بسیار کوچک‌تر از پهنا‌ی است که شکاف برای نوترون‌ها شروع به شفاف شدن می‌کند. این پهنا، که حدود  $15\mu m$  است، هنوز برای نوترون‌ها شفاف نیست، اما به اندازه‌ی بزرگ است که می‌توانیم عبور نور مرئی را مشاهده کنیم. (طول موج -

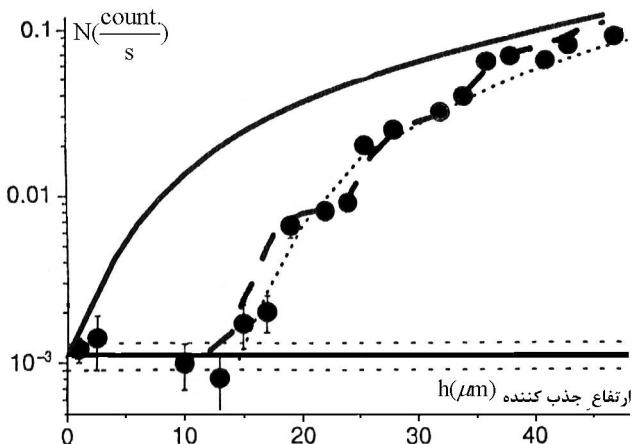


شکل ۵: منحنی ای دریافت نوترون بر حسب ارتفاع جذب کننده از سطح بازتاباننده‌ی امواج نوترونی در صفحه‌ی نیم‌لگاریتمی رسم شده است. دایره‌ها، نقاط تجربی اند. منحنی ای که با خط پیوسته کشیده شده منحنی ای کلاسیکی است. خط‌های صاف افقی مقادیر مربوط به زمینه‌ی آشکارساز و نایقینی ای اندازه گیری شده در هنگام خاموش بودن چشممه‌ی نوترونی را نشان می‌دهد. این نمودار از مرجع [۳] برداشته شده است..

نور مرئی تقریباً 60 برابر طول موج نوترون‌ها است. این مشاهده دلیلی است بر این واقعیت که شکاف واقعاً باز شده و قابل تنظیم است. تحلیل دقیق آزمایش به ما اجازه می‌دهد احتمال هر گونه خطای سیستماتیکی را در این آزمایش از بین ببریم. بدینهی است که اختلاف در نتایج دریافت نوترون‌ها از این واقعیت ناشی می‌شود که اثر میدان گرانشی زمین بر نوترون‌ها زیاد نیست. مشاهده‌ی آزمایش‌گاهی در مورد حالت‌های کوانتمویی نوترون‌ها در میدان گرانشی ای زمین یک اثبات «عام» از خواص کوانتمویی ماده است که با نظریه‌ها ای کلاسیک و کوانتمویی ای که در بخش 1 بیان شد، مطابقت دارد.

پدیده ای که در این مقاله بیان شد، می‌تواند پایه‌ی تحقیق‌های مربوط به خواص اساسی ای ماده باشد. مثلاً شاید بتوان با استفاده از گذارها ای تشیدیدی بین چنین ترازها ای باریک ای، تحلیل دقیقی از تناسب بین جرم‌ها ای لختی و گرانشی ذرات بنیادی (از جمله نوترون) ارائه داد.

## ۵ مراجع



شکل ۶: منحنی‌ی دریافت نوترون بر حسب مقادیر کوچک ارتفاع جذب کننده از سطح بارتاباننده، در صفحه‌ی نیم لگاریتمی رسم شده است. «دایره‌ها»، نقاط تجربی اند؛ منحنی‌ای که با خط‌چین (خط گسسته) کشیده شده، منطبق بر محاسبات کوانتموی است. منحنی‌ای که با خط پیوسته کشیده شده رفتار کلاسیک را نشان می‌دهد. خط‌های صاف افقی مقادیر مربوط به زمینه‌ی آشکارساز و عدم قطعیت اندازه‌گیری شده در هنگام خاموش بودن چشممه‌ی نوترونی را نشان می‌دهد. این نمودار از مرجع [3] برداشته شده است..

[1] R. Shankar; “Principles of Quantum Mechanics”, 2nd edition (Plenum Press, 1994) chapter 5.

[2] <http://mathworld.wolfram.com/AiryFunctions.html>.

[3] Valery V.Nesvizhevsky *et al.*: Quantum states of neutrons in the Earth's gravitational field, *Nature*, Vol 415 (17 Jan 2002), pp. 297–299.

## 6 اسم‌های خاص

<sup>a)</sup> Laue-Langevin, <sup>b)</sup> Schrödinger, <sup>c)</sup> Airy, <sup>d)</sup> Grenoble, <sup>e)</sup> Bessel