

ОБЪЕДИНЕННЫЙ
ИНСТИТУТ
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P-2560



ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

П.Н. Боголюбов

О МАГНИТНОМ МОМЕНТЕ
ДИРАКОВСКОЙ ЧАСТИЦЫ
В ПОТЕНЦИАЛЬНОЙ ЯМЕ

1966

P-2569

П.Н. Боголюбов

О МАГНИТНОМ МОМЕНТЕ
ДИРАКОВСКОЙ ЧАСТИЦЫ
В ПОТЕНЦИАЛЬНОЙ ЯМЕ

Научно-техническая
библиотека
ОИЯИ

В работе ^{1/} был вычислен магнитный момент дираковской частицы в сильном скалярном поле. Авторы выбрали потенциал в следующем виде:

$$V(r) = \begin{cases} 0, & r > r_0 \\ -M + a, & r < r_0 \end{cases}$$

и показали, что магнитный момент для связанного состояния может усилиться и стать обратно пропорциональным не массе частицы, а энергии связанного состояния. В работе ^{2/} обращено внимание на некоторую, так сказать, неустойчивость этого результата. Липкин и Тавхелидзе ^{2/} показали, что такой эффект усиления магнитного момента имеется у дираковской частицы в скалярном поле и отсутствует в векторном.

Целью настоящей работы является рассмотрение вопроса о том, насколько устойчив результат работы ^{1/} по отношению к выбору той или иной формы скалярного потенциала.

Рассмотрим задачу о вычислении магнитного момента дираковской частицы в потенциальной яме произвольной формы. Уравнение Дирака будет:

$$\{L - U(r)\}\psi = 0$$

$$L = i \sum_{\nu} \gamma_{\nu} \left(\frac{\partial}{\partial x_{\nu}} + e A_{\nu} \right) \quad (1)$$

$$U(r) = M + V(r).$$

Рассмотрим сначала случай отсутствия внешнего поля A . Предположим, что уравнение (1) имеет связанные состояния. Допустим далее, что состояние с наименьшей энергией будет S -состоянием, т.е. что его полный угловой момент равен нулю.

Тогда

$$\psi = \begin{vmatrix} \phi(r) X_j \\ g(r) (\vec{\sigma} \cdot \vec{r}) X_j \end{vmatrix} e^{-iEt}; \quad X = \begin{vmatrix} X_1 \\ X_2 \end{vmatrix},$$

где $\phi(r)$, $g(r)$ — нормируемые функции r .

Включим малое постоянное магнитное поле H , характеризуемое векторным потенциалом

$$A_1 = \frac{e}{2} H_{x_2}; \quad A_2 = -\frac{e}{2} H_{x_1}; \quad A_3 = 0$$

и найдем приращение δE собственного значения энергии E , обусловленное этим полем. Для этого удобно квадрировать исходное уравнение, записав его в виде

$$\{L + U\}\{L - U\}\psi = 0.$$

Раскрывая, получим:

$$\begin{aligned} & \{E^2 - p^2 - U^2 - i\gamma_0 \rho \frac{U'(r)}{r} \sum_{\nu=1}^3 \sigma_\nu x_\nu + \\ & + e i H (y \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial y}) + e \sigma_z H\} \psi = 0. \end{aligned}$$

Положим $E = E_0 + \delta E$, $\psi = \psi_0 + \delta\psi$ и, оставляя лишь члены первого порядка малости по отношению к полю, имеем:

$$\begin{aligned} & \{E^2 - p^2 - U^2 - i\gamma_0 \rho \frac{U'(r)}{r} \sum_{\nu=1}^3 \sigma_\nu x_\nu\} \delta\psi + \\ & + \{2E_0 \delta E + e i H (y \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial y}) + e \sigma_z H\} \psi_0 = 0. \end{aligned}$$

Отсюда видно, что

$$\delta E = -\frac{e}{2E_0} H \frac{\int \psi_0(\vec{r}) \{i(y \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial y}) + \sigma_z\} \psi_0(\vec{r}) d\vec{r}}{\int \psi_0^+(\vec{r}) \psi_0^-(\vec{r}) d\vec{r}}$$

и для магнитного момента в рассматриваемом случае получаем следующую формулу:

$$\mu = \frac{e}{2E} \{1 - 1/3 <1 - \gamma_0>\},$$

где

$$< A > = \int \psi^+(\vec{r}) A \psi^-(\vec{r}) d\vec{r},$$

причем интеграция также учитывает суммирование по спиновым индексам. Это выражение для магнитного момента можно представить в другой форме, а именно, исходя из соотношения

$$\int \psi^+(\vec{r}) (\bar{\sigma} \bar{M}) \psi^-(\vec{r}) d\vec{r} = -2 \int \vec{r}^2 g^2(\vec{r}) d\vec{r} =$$

$$= - \int \psi^+(\vec{r}) (1 - \gamma_0) \psi^-(\vec{r}) d\vec{r},$$

получим

$$<1 - \gamma_0> = -<\bar{\sigma} \bar{M}>.$$

Окончательно выражение для магнитного момента запишем в виде:

$$\mu = \frac{e}{2E} \{1 - 1/3 <1 - \gamma_0>\} = \frac{e}{2E} \{1 + 1/3 <\bar{\sigma} \bar{M}>\}.$$

Для нерелятивистского движения магнитный момент будет просто $\frac{e}{2E}$. Интересно отметить, что отличие μ от $\frac{e}{2E}$ обусловлено членом $<\bar{\sigma} \bar{M}>$, характеризующим связь спин-орбита.

Представляет интерес рассмотрение этой задачи и для случая псевдоскалярного потенциала. Уравнение Дирака для этого случая будет иметь вид:

$$(\hat{\partial} + M + \rho V) \psi = 0; \quad \rho^2 = 1.$$

Квадрируем это уравнение

$$(\hat{\partial} + M + \rho V)(\hat{\partial} - M + \rho V)\psi = 0$$

и, проделав вычисления, аналогичные прежним, получим:

$$\{E^2 - \bar{p}^2 + V^2 - M^2 - \rho i \sum_\nu \gamma_\nu \frac{\partial v}{\partial x_\nu} + e i H (y \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial y}) + e \sigma_z H\} \psi = 0.$$

Отсюда можно было бы получить интересующий нас результат, действуя описанным ранее способом. Но здесь имеет смысл для упрощения получить магнитный момент в пределе большой массы частицы. Обозначим $U = V^2 - M^2$. Получим:

$$V = M \sqrt{1 + \frac{U}{M^2}} = M + \frac{U}{2M} + f\left(\frac{1}{M^3}\right).$$

Тогда в пределе при большом M и конечном U уравнение упрощается и принимает вид:

$$\{E^2 - p^2 + U(r) + e i H (y \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial y}) + e \sigma_z H\} \psi = 0.$$

Можно получить условие для ψ , подставив разложение $V = M + \frac{U}{2M}$ в исходное уравнение и разделив на M . В пределе для большого M $(\rho - 1)\psi = 0$, т.е. $\psi = \psi_+ = \psi_-$, и мы можем далее рассматривать однокомпонентную волновую функцию. Функцию ϕ невозмущенного уравнения

$$(E^2 - p^2 + U(r)) \phi = 0$$

можно представить в виде $\phi = f(\vec{r}) X_\sigma$, поэтому, включая слабое электромагнитное поле и вычислив в первом порядке, получим: $2\delta E = \frac{\int \phi e \sigma_z H \phi d\vec{r}}{\int \phi \phi d\vec{r}}$.

Магнитный момент для случая псевдоскалярного потенциала будет просто $\mu = \frac{e}{2E}$.

Л и т е р а т у р а

- Н.Н.Боголюбов, Б.В.Струминский, А.Н.Тавхелидзе. Препринт ОИЯИ Д-1868, Дубна 1965.
- H.I.Lipkin, A.Tavkhelidze. Preprint ICTP, IC/65/54, Trieste, 1965.

Рукопись поступила в издательский отдел
2 февраля 1986 г.