

Д. ИВАНЕНКО

**РАССЕЯНИЕ МЕЗОНОВ НА НУКЛОНАХ \***

(Представлено академиком С. И. Вавиловым 31 V 1940)

В предыдущих заметках<sup>(1, 2)</sup> был дан вывод гриновской функции релятивистского уравнения Шредингера, которому подчиняется каждая из четырех компонент потенциала Прока или волновая функция мезона

$$G = \frac{1}{(2\pi)^2} \int \frac{e^{i(kr) - ik_t ct}}{k^2 + k_0^2 + k_t^2} (dk) dk_t \quad \left( k_0 = \frac{mc}{h} \right). \quad (1)$$

При помощи  $G$  можно проинтегрировать уравнения Прока для самого общего распределения плотностей и токов нуклонов. Для дальнейшего анализа введем вектор Герца мезонного поля

$$Z = Z_1 + Z_2$$

(где «1» или «2» указывают на квазиэлектрическую или магнитную часть). Полагая

$$\varphi_1 = -\operatorname{div} Z_1, \quad \varphi_2 = 0, \quad A_1 = \frac{1}{c} \dot{Z}_1, \quad A_2 = -\operatorname{rot} Z_2,$$

получим для  $Z$  снова уравнение Шредингера 2-го порядка:

$$\left. \begin{aligned} (\square - k_0^2) Z_1 &= -4\pi \left( g_1 P + \frac{g_2}{k_0} T \right), \\ (\square - k_0^2) Z_2 &= -4\pi \left( g_1 M + \frac{g_2}{k_0} S \right), \end{aligned} \right\} \quad (2)$$

где  $P$  — вектор квазиэлектрической поляризации,  $S$  — вектор собственного квазимагнитного момента нуклонов. Движение последних мы описываем нерелятивистски, ввиду чего пренебрегаем электрической частью  $T$  тензора момента ( $T, S$ ) и не учитываем также магнитной части тензора поляризации ( $P, M$ ). Для точечных нуклонов, колеблющихся с частотой  $\nu = cK$ , полагаем

$$\left. \begin{aligned} g_1 \vec{P} &= \vec{p}(t') \delta(\vec{r}') = \vec{p}_0 e^{-i\nu t'} \delta(\vec{r}'); \\ g_2 \vec{S} &= \vec{m}(t') \delta(\vec{r}') = \vec{m}_0 e^{-i\nu t'} \delta(\vec{r}'). \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

(Показательные функции взяты лишь для удобства.) Подставляя (3) в (2), при помощи (1) получаем для  $Z$

$$Z_1(\vec{r}, t) = 4\pi g_1 \int P(\vec{r}', t') G(\vec{r} - \vec{r}'; t - t') c dt' (dr') = \frac{\vec{p}_0}{r} \cos \nu \left( t - \frac{r}{v} \right), \quad (4)$$

$$Z_2 = \frac{\vec{m}_0}{r} \cos \nu \left( t - \frac{r}{v} \right),$$

где фазовая скорость  $v = \frac{K}{|k|}$ ,  $K^2 = k^2 + k_0^2$ .

\* Нуклоны — общее название для нейтронов и протонов.

Отсюда для волновой зоны поперечная часть поля

$$\left. \begin{aligned} \varphi_1' = 0, A_1' = -\frac{[[\dot{p}r_0]r_0]}{cr}, \quad E_1' = \frac{1}{c^2r} [[\ddot{p}r_0]r_0], \quad H_1' = \frac{1}{vcr} [\ddot{p}r_0], \\ \text{продольная часть поля} \\ A_1'' = \frac{r_0(\dot{p}r_0)}{c^2r}, \quad \varphi_1'' = \frac{(\dot{p}r_0)}{v^2r}, \quad E_1'' = \frac{k_0^2}{K^2}(\ddot{p}r_0) \frac{r_0}{r} \left( r_0 = \frac{\vec{r}}{|r|} \right). \end{aligned} \right\} (5)$$

Интегрируя вектор Пойнтинга

$$S = \frac{c}{4\pi} \{[EH] + k_0^2 \varphi A\}$$

по поверхности сферы радиуса  $r$ , получим для поперечной и продольной квазиэлектрической мезонной энергии, излученной нуклонами,

$$I_1' = \frac{2}{3} \frac{\dot{p}^2}{vc^2}, \quad I_1'' = \frac{1}{3} \frac{\dot{p}^2}{vc^2} \frac{k_0^2}{K^2}. \quad (6)$$

При больших частотах, когда  $K \gg k_0$ , фазовая скорость  $v \sim c$  и поперечная часть квазиэлектрического излучения совпадает с электродинамическим выражением; то же будет иметь место для квазимагнитной части излучения, которая вся обязана поперечной части поля

$$I_2' = \frac{2}{3} \frac{\ddot{m}^2}{v^3} \sim \frac{2}{3} \frac{\ddot{m}^2}{c^3} \quad (K \gg k_0). \quad (6a)$$

Пусть колебания нуклона вызваны внешней мезонной волной. Поперечную падающую волну, распространяющуюся по оси  $x$ , задаем потенциалами

$$A_x = A_z = \varphi = 0, \quad A_y = Rbe^{-iv\left(t - \frac{x}{v}\right)}. \quad (7)$$

Тогда для плотности падающей энергии имеем

$$U = \frac{1}{8\pi} (E^2 + H^2 + k_0^2 (\varphi^2 + A^2)) = \frac{A^2}{4\pi} K^2, \quad (8)$$

поток энергии через  $\text{см}^2/\text{сек}$ .

$$W = Uv_g = \frac{A^2}{4\pi} K^2 v_g, \quad (8a)$$

где групповая скорость  $v_g = \frac{c^2}{v}$ .

Уравнение движения нуклона в поле волны (7) гласит

$$M(\ddot{x} + \nu_0^2 x) = g_1 R E_0 e^{-iv\left(t - \frac{x}{v}\right)}, \quad (9)$$

где  $\nu_0$  — собственная частота упруго связанного нуклона. Определяя  $\ddot{x}$  из (9) и подставляя в (6) (6a), найдем полную рассеянную энергию и, наконец, эффективное сечение для квазиэлектрического рассеяния поперечной волны

$$\sigma_{el}' = \frac{I_1}{W} = \frac{8\pi}{3} \left( \frac{g_1^2}{Mc^2} \right)^2 \left( \frac{\nu^2}{\nu^2 - \nu_0^2} \right)^2 \left( 1 + \frac{k_0^2}{2K^2} \right). \quad (10)$$

При частотах, больших собственной частоты колебаний  $\nu \gg \nu_0$ , получится мезонный аналог формулы Томсона

$$\bar{\sigma}_{el}' = \frac{8\pi}{3} r_n^2 \left( 1 + \frac{k_0^2}{2K^2} \right), \quad (10a)$$

или при  $K > k_0$

$$\sigma_{el}' = \frac{8\pi}{3} r_n^2.$$

При малых частотах получаем аналог формулы Рэля  $\sigma_n = \bar{\sigma}_{el}' \frac{\nu^4}{\nu_0^4}$ .

Для рассеяния продольной волны получим

$$\sigma_{el}'' = \frac{c^2 k_0^2}{v^2} \sigma_{el}'. \quad (10b)$$

Здесь  $r_n = \frac{g_1^2}{Mc^2}$  обозначает квазиэлектрический радиус нуклона. Переходя к квазимагнитному рассеянию, берем уравнение движения нуклонного диполя в виде

$$\dot{m} = \kappa [mH], \quad (11)$$

где  $\kappa$  — постоянная.

Падающую волну возьмем в виде (7)

$$H_x = H_y = 0, \quad H_z = R \left\{ H_0 e^{-i\nu \left( t - \frac{x}{v} \right)} \right\}, \quad H_0 = \frac{i\nu b}{v}.$$

После интегриации (11) получим значение  $m$ , которое сразу выписываем для случая больших частот

$$m_x = m_0, \quad m_y = \frac{m_0 \kappa H_0}{v} \sin \nu t.$$

Отсюда получаем для излученной энергии (6с)

$$I_2' = \frac{2}{3} \frac{\ddot{m}^2}{c^3} = \frac{2}{3} \frac{m_0^2 \kappa^2 H_0^2 \nu^2}{c^3}$$

и для эффективного квазимагнитного сечения рассеяния поперечных мезонных волн:

$$\sigma_{mag} = \frac{I_2'}{W} = \frac{8\pi}{3} \frac{m_0^2 \kappa^2 \nu^2}{c^4} \quad (K \gg k_0). \quad (12)$$

Квазимагнитное сечение существенно отличается от сечения (10а) (10b), именно, растет с увеличением энергии мезонов. Более подробный анализ показывает, что учет членов затухания в уравнении движения нуклона приводит к сечениям, уменьшающимся с частотой (или постоянным, если мы обрежем  $\sigma$  при некоторых высоких частотах, что естественно), аналогично результату Дирака в классической теории электрона ( $\sigma \sim \frac{6\pi c^2}{v^2}$ ). Квантовый подсчет Гейтлера<sup>(3)</sup> и Баба<sup>(4)</sup> дал для всех сечений для рассеяния заряженных мезонов выражения, растущие с частотой, притом совершенно так же, как наше классическое выражение (12), непосредственно пригодное лишь для нейтретто. При определенном выборе  $\kappa$ , играющего роль «отношения магнитного момента нуклона к механическому»  $\kappa = \frac{g_2}{k_0 h} = \frac{g_2}{mc}$  (вместо  $\kappa = \frac{e}{mc}$  в электродинамике), мы получим сечение, совпадающее с квантовой формулой

$$\sigma'_{mag} = \frac{8\pi}{3} \left( \frac{g_2}{hc} \right)^2 \frac{\nu^2}{c^2 k_0^4} \quad (K \gg k_0). \quad (12a)$$

Другой выбор  $\kappa = \frac{g_2}{Mc}$  приводит к сечению

$$\sigma_{mag} = \left( \frac{m_{mes}}{M} \right)^2 \sigma'_{mag},$$

что представляется более естественным, ввиду появления массы нуклона в знаменателе. Рост сечения с энергией, не наблюдающийся на опыте, указывает на трудность теории, коренящуюся в самом факте наличия момента нуклона. Важно подчеркнуть, что те же самые дипольные члены связаны с трудностями и в теории взаимодействия, приводя к энергии вида  $r^{-3} \left( \frac{g_2}{k_0} \right)^2$ , не дающей стабильных уровней, согласно теореме ви-

риала. Вид этого члена энергии ясен уже из классической картины взаимодействия двух диполей. Устранение указанной трудности можно искать еще в классической области, пытаясь, например, построить нелинейное обобщение всей теории. Тогда внешние поля будут воздействовать не на точечные, но размазанные с плотностью  $\rho$  заряды, где  $\rho$  определяется нелинейными добавками к уравнениям. Тогда мы получим уравнения вида:

$$\begin{aligned} M\ddot{x} &= g_1 E_0 e^{-i\nu t} \int \rho e^{i\frac{x}{\lambda}} d\tau; \\ \dot{m} &= \kappa \left[ m, H_0 e^{-i\nu t} \int \rho' e^{i\frac{x}{\lambda}} d\tau \right]. \end{aligned} \quad (13)$$

Размазанность приведет к появлению ядерного мезонного фактора  $F$ , определяемого видом нелинейной плотности

$$F = \int \rho d\tau \frac{\sin \gamma}{\gamma}; \quad \gamma = \frac{4\pi \sin \frac{\theta \lambda}{2r}}{\lambda}. \quad (14)$$

Интересно указать на следствия, к которым должна привести любая нелинейная теория. Наличие  $F$  уменьшит сечения при больших  $\nu$ , ибо вместо постоянных  $g_1, g_2$  мы будем теперь иметь эффективные заряды

$$g'_1 = g_1 F, \quad g'_2 = g_2 F,$$

уменьшающиеся при росте энергии. Введение  $F$  делает также рассеяние под большими углами менее вероятным, так как область эффективных углов, согласно (14), определится из условия

$$\vartheta \sim \frac{\lambda}{r_0}, \quad (15)$$

где  $r_0$  — «радиус» частицы.

Как известно, эксперименты с мезонами в космических лучах не показывают роста сечений с энергией и по порядку величин скорее дают значения классического сечения (10а). С другой стороны, опыты Боте-Шмейзера над жесткими ливнями требуют малых углов рассеяния в духе формулы (15). Для объяснения этих двух фактов форм-фактор был уже введен Венцелем<sup>(5)</sup>, но чисто эмпирическим путем; мы же подчеркиваем его естественное появление, с необходимостью вытекающее из гипотезы нелинейной мезодинамики. Близкий, также нелинейный способ уменьшения сечений был недавно предложен Гейзенбергом<sup>(6)</sup>. Аналогичным путем можно рассмотреть тормозное испускание мезонов нуклонами (например методом Вильямса-Вейцекера) и другие эффекты 3-го и высших порядков, как рождение пар мезонов при аннигиляции двух нуклонов или рождение пар нуклонов при столкновении двух мезонов (с эффективным квазиэлектрическим сечением  $\sigma \sim \left(\frac{g_1^2}{Mc^2}\right)^2$ ).

Государственный университет  
Свердловск

Поступило  
26 V 1940

#### ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- <sup>1</sup> Iwanenko, Nature, 144, 77 (1939). <sup>2</sup> Iwanenko-Sokolow, C. R. Ac. Sci. USSR, 26, 37 (1940). <sup>3</sup> Heitler, Proc. Roy. Soc., A., 166, 529 (1938). <sup>4</sup> Bhabha, Proc. Roy. Soc., A., 172, 384 (1939). <sup>5</sup> Wentzel, Phys. Rev., 54, 869 (1938). <sup>6</sup> Heisenberg, ZS. Physik, 113, 61 (1939).