

полного сечения (F. Sauter, 1931):

$$\sigma = 2\pi Z^5 \alpha^4 r_e^2 \frac{(\gamma^2 - 1)^{3/2}}{(\gamma - 1)^5} \left\{ \frac{4}{3} + \frac{\gamma(\gamma - 2)}{\gamma + 1} \left(1 - \frac{1}{2\gamma\sqrt{\gamma^2 - 1}} \ln \frac{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - 1}}{\gamma - \sqrt{\gamma^2 - 1}} \right) \right\}. \quad (57,10)$$

где для краткости введен «лоренцев множитель»

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} = \frac{\varepsilon}{m} \approx \frac{m + \omega}{m}. \quad (57,11)$$

В ультрарелятивистском случае эта формула сводится к простому выражению

$$\sigma = 2\pi Z^5 \alpha^4 r_e^2 / \gamma. \quad (57,12)$$

В случае же $I \ll \omega \ll m$ переход в (57,10) к пределу малых $\gamma - 1$ приводит к известному уже нам результату (56,14).

§ 58. Фоторасщепление дейтрона

Характерной особенностью дейтрона является малость его энергии связи (по сравнению с глубиной потенциальной ямы). Это обстоятельство позволяет описывать происходящие с участием дейтрона реакции без детального знания хода ядерных сил, с помощью одной лишь энергии связи (см. III, § 133). При этом предполагается, что длины волн сталкивающихся частиц велики по сравнению с радиусом действия ядерных сил a .

Это относится и к расщеплению дейтрона γ -квантами, для которых $ka \ll 1$. Предполагается также, что и $pa \ll 1$, где p — импульс относительного движения освободившихся нейтрона и протона (это условие более сильное, чем предыдущее¹⁾).

Исходим из нерелятивистской формулы для сечения фотоэффекта (56,5), проинтегрировав ее по направлениям:

$$\sigma = \frac{e^2 p}{2\pi\omega} \frac{M}{2} \frac{4\pi}{3} |(\mathbf{v}_p)_{fi}|^2.$$

Здесь p — импульс относительного движения протона и нейтрона²⁾, а m в (56,5) заменено их приведенной массой $M/2$ (где M — масса нуклона). Матричный элемент берется от скорости протона \mathbf{v}_p , поскольку лишь протон взаимодействует с фотоном. Выразив \mathbf{v}_p через импульс \mathbf{p} ($\mathbf{v}_p = \mathbf{v}/2 = \mathbf{p}/M$), получим

$$\sigma^{(3)} = \frac{e^2 p}{3M\omega} |p_{fi}|^2. \quad (58,1)$$

¹⁾ Энергия фотона, при которой $pa \approx 1$ ($a = 1,5 \cdot 10^{-13}$ см), составляет 15 МэВ.

²⁾ В этом параграфе p обозначает $|p|$.

Индекс (э) указывает, что эта формула соответствует электрически-дипольным переходам: $e\mathbf{r}/M = e\mathbf{v}_p = \mathbf{d}$, так что $e\mathbf{r}_{fi}/M = i\omega\mathbf{d}_{fi}$.

Нормированная волновая функция начального (основного) состояния дейтрона:

$$\psi = \sqrt{\frac{\kappa}{2\pi}} \frac{e^{-\kappa r}}{r}, \quad \kappa = \sqrt{MI}, \quad (58,2)$$

где $I = 2,23$ МэВ — энергия связи (см. III, § 133)¹⁾. В качестве же волновой функции конечного состояния можно взять функцию свободного движения, т. е. плоскую волну

$$\psi' = e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}}. \quad (58,3)$$

Причина заключается в том, что в рассматриваемой теории «размер дейтрона» $1/\kappa$ считается большим по сравнению с эффективным радиусом взаимодействия a . Поэтому взаимодействие между протоном и нейтроном надо учитывать лишь в S -состояниях, пренебрегая им в состояниях с $l \neq 0$, волновые функции которых малы на малых расстояниях. Между тем, согласно правилам отбора, электрические дипольные переходы между двумя S -состояниями (основным состоянием и S -состоянием непрерывного спектра) запрещены. Это и дает возможность в данном случае пренебречь взаимодействием нуклонов в конечном состоянии.

Путем интегрирования по частям находим для матричного элемента

$$\begin{aligned} p_{fi} &= -i \sqrt{\frac{\kappa}{2\pi}} \int e^{-i\mathbf{p}\mathbf{r}} \nabla \frac{e^{-\kappa r}}{r} d^3x = \sqrt{\frac{\kappa}{2\pi}} \mathbf{p} \left(\frac{e^{-\kappa r}}{r} \right)_p = \\ &= \sqrt{\frac{\kappa}{2\pi}} \frac{4\pi\mathbf{p}}{p^2 + \kappa^2} \end{aligned}$$

(см. примеч. на с. 247).

¹⁾ Эта функция может быть уточнена введением поправки, связанной с конечностью a . Это достигается заменой нормировочного коэффициента в (58,2) коэффициентом

$$\sqrt{\frac{\kappa}{2\pi(1 - a\kappa)}}$$

(см. III (133,13)). Соответственно появится множитель $1/(1 - a\kappa)$ и в формулах для сечения. Фактически эта поправка не так мала: для основного состояния дейтрона $a\kappa \approx 0,4$.

Основное состояние дейтрона является состоянием 3S_1 с малой «примесью» состояния 3D_1 , связанной с действием тензорных ядерных сил (см. III, § 117). Этой примесью, а тем самым и тензорными силами мы будем пренебрегать.

Заметив также равенство

$$\frac{1}{M} (\kappa^2 + p^2) = I + \frac{p^2}{M} = \omega,$$

выражающее сохранение энергии, получим окончательно сечение фоторасщепления в виде (в обычных единицах)

$$\sigma^{(s)} = \frac{8\pi}{3} \alpha \frac{\hbar^2}{M} \frac{\sqrt{I} (\hbar\omega - I)^{3/2}}{(\hbar\omega)^3} \quad (58,4)$$

(*H. A. Bethe, R. Peierls, 1935*). Оно имеет максимум при $\hbar\omega = 2I$ и обращается в нуль при $\hbar\omega \rightarrow I$ и при $\hbar\omega \rightarrow \infty$.

Описываемое формулой (58,4) электрически-дипольное поглощение фотона не дает, однако, главного вклада в сечение вблизи порога фотоэффекта ($\hbar\omega$ близкие к I). Дело в том, что в этой области главный эффект должен происходить от переходов в S -состояние, которых в электрически-дипольном поглощении нет. Их нет также и в электрически-квадрупольном поглощении: хотя они не противоречат в этом случае правилу отбора по четности, но запрещены правилом отбора по орбитальному моменту (напомним, что мы пренебрегаем тензорными силами, без которых L и S сохраняются по отдельности). Для вычисления сечения фоторасщепления вблизи порога надо поэтому рассмотреть магнитно-дипольное поглощение, для которого правила отбора допускают переходы между S -состояниями (*E. Fermi, 1935*).

Заменяя в формуле (58,1) электрический момент магнитным, имеем

$$\sigma^{(m)} = \frac{1}{3} \omega M p |\mu_{fi}|^2. \quad (58,5)$$

Магнитный момент орбитального движения не дает вклада в μ_{fi} , так как орбитальный момент L не имеет матричных элементов для переходов между S -состояниями. Спиновый магнитный момент

$$\mu = 2\mu_p s_p + 2\mu_n s_n = 2(\mu_p - \mu_n) s_p + 2\mu_n S,$$

где $S = s_p + s_n$, а μ_p, μ_n — магнитные моменты протона и нейтрона. В пренебрежении тензорными ядерными силами полный спин сохраняется, так что его оператор не дает переходов. Поэтому

$$\mu_{fi} = 2(s_p)_{fi} (\mu_p - \mu_n).$$

В том же приближении (без тензорных сил) спиновые и координатные переменные разделяются. Вместе с волновыми функциями представится в виде произведения спиновой и координатной частей также и матричный элемент

$$\mu_{fi} = 2(\mu_p - \mu_n) (s_p S' \bar{M}' | s_p | s_p S M) \int \psi'^*(r) \psi(r) d^3x.$$

Но наличие спин-спиновых ядерных сил приводит к тому, что волновое уравнение для координатных функций $\psi(r)$ содержит в качестве параметра значение спина S . Если $S' = S$, то $\psi'(r)$ и $\psi(r)$ — собственные функции одного и того же оператора и поэтому ортогональны. Таким образом, из начального состояния 3S фоторасщепление будет происходить лишь в состоянии непрерывного спектра 1S .

Квадрат $|\mu_{fi}|^2$ в (58,5) должен быть, конечно, усреднен по проекциям M спина S в начальном состоянии. Таким образом, задача сводится к вычислению величины

$$\frac{1}{2S+1} \sum_M |\langle s_p S' M' | s_p | s_p S M \rangle|^2,$$

причем $s_p = s_n = 1/2$, $S = 1$, $S' = 0$. По общим формулам для матричных элементов при сложении моментов эта величина равна

$$\begin{aligned} \frac{1}{(2S+1)(2S'+1)} |\langle s_p S' \| s_p \| s_p S \rangle|^2 &= \\ &= \left\{ \begin{matrix} s_p & S' & s_n \\ S & s_p & 1 \end{matrix} \right\}^2 |\langle s_p \| s_p \| s_p \rangle|^2 = \frac{1}{6} |\langle s_p \| s_p \| s_p \rangle|^2 \end{aligned}$$

(использованы формулы III (107,11), (109,3)). Приведенный матричный элемент

$$\langle s_p \| s_p \| s_p \rangle = \sqrt{s_p(s_p+1)(2s_p+1)} = \sqrt{3/2}.$$

Формула (58,5) принимает в результате вид

$$\sigma^{(M)} = \frac{1}{3} \omega M p (\mu_p - \mu_n)^2 \left| \int \psi'^* \psi d^3x \right|^2. \quad (58,6)$$

Начальная функция ψ дается формулой (58,2). Конечная же функция

$$\psi' = \frac{1}{2\rho} R_{p0}(r).$$

Это — первый ($l=0$) член разложения (56,7) функции, содержащей асимптотически плоскую и сходящуюся сферическую волны; опущен несущественный фазовый множитель. Поскольку интегрирование производится по области вне радиуса действия ядерных сил, радиальная функция

$$R_{p0}(r) = 2 \frac{\sin(pr + \delta)}{r}.$$

Фаза δ связана с энергией виртуального уровня ($I_1 = 0,067$ МэВ) системы «протон + нейтрон» при $S = 0$:

$$\operatorname{ctg} \delta = \frac{\kappa_1}{p}, \quad \kappa_1 = \sqrt{MI_1}$$

(см. III, § 133). Теперь

$$\int \psi^* \psi d^3x = (2\pi)^{3/2} \frac{\sqrt{\kappa}}{\rho\pi} \operatorname{Im} \int e^{-\kappa r + i\rho r} e^{i\delta} dr = (2\pi)^{3/2} \frac{\sqrt{\kappa}}{\rho\pi} \operatorname{Im} \frac{e^{i\delta}}{\kappa - i\rho}.$$

После простых алгебраических преобразований получим следующее выражение для сечения фоторасщепления (в обычных единицах):

$$\sigma^{(M)} = \frac{8\pi}{3\hbar c} (\mu_p - \mu_n)^2 \frac{\sqrt{I(\hbar\omega - I)} (\sqrt{I} + \sqrt{I_1})^2}{\hbar\omega (\hbar\omega - I + I_1)}. \quad (58,7)$$

При $\hbar\omega \rightarrow I$ это сечение обращается в нуль как $\sqrt{\hbar\omega - I}$ — в соответствии с общими свойствами поведения сечений вблизи порога реакции (III, § 147).

Процессом, обратным фоторасщеплению, является радиационный захват протона нейтроном. Сечение захвата (σ_a) получается из сечения фотоэффекта (σ_Φ) с помощью принципа детального равновесия (ср. вывод (56,15)). Спиновый статистический вес нейтрона и протона равен $2 \cdot 2 = 4$. Статистический же вес дейтрона (в состоянии с $S = 1$) и фотона равен $3 \cdot 2 = 6$. Поэтому

$$\sigma_a = \frac{3}{2} \frac{(\hbar\omega)^2}{c^2 \rho^2} \sigma_\Phi = \frac{3(\hbar\omega)^2}{2Mc^2(\hbar\omega - I)} \sigma_\Phi. \quad (58,8)$$