



Рис. 11.1 Диаграммы Фейнмана для рассеяния  $e^- - \bar{\nu}_e$ : *a* — реакция с заряженным током; *b* — реакция с нейтральным током.

где  $n \leq 2$ . Модель ВСГ, как и квантовая электродинамика, допускает перенормировки: расходящиеся интегралы, которые возникают в членах высокого порядка при разложении возмущений по константе взаимодействия, можно удалить хорошо известными методами [350, 564, 565, 566].

Наконец, отметим, что модель ВСГ объединяет в одном гамильтониане как слабое, так и электромагнитное взаимодействия. Точнее, полученные из лагранжиана уравнения поля устанавливают такую же связь между электромагнитными и слабыми полями, как уравнения Максвелла соотносят между собой поля  $\mathbf{E}$  и  $\mathbf{B}$ . Этот успех привел к новым попыткам «великого объединения» описаний всех известных взаимодействий в единую теорию. Однако здесь нам следует остановиться, поскольку обсуждение этого вопроса завело бы нас слишком далеко.

#### 11.4. РАСПАД СВОБОДНОГО НЕЙТРОНА

Модифицированные урка-реакции включают в себя как сильные, так и слабые взаимодействия. Например, в реакции (11.2.10) сталкивающиеся нейтроны обмениваются пионами, пока один из нейтронов не распадется, превращаясь в протон. Поэтому до вычисления скоростей этих процессов рассмотрим более простую реакцию — чистый нейтронный распад в вакууме, т.е. реакцию (11.2.1), где эффекты сильного взаимодействия малы. Приведенное в данном разделе обсуждение в значительной степени применимо также к бета-распаду в ядрах.

Выделяемая при типичном бета-распаде энергия мала ( $Q \sim \text{МэВ}$ ) по сравнению с энергией покоя нуклонов. Следовательно, можно воспользоваться «золотым правилом» теории возмущений, зависящих от времени, в нерелятивистском приближении и получить скорость распада

$$d\Gamma = \frac{2\pi}{\hbar} \left( \frac{1}{2} \sum_{\text{spins}} |H_{fi}|^2 \right) \rho_e \rho_{\bar{\nu}} dE_e dE_{\bar{\nu}} \delta(E_{\bar{\nu}} + E_e - Q). \quad (11.4.1)$$

Здесь  $\rho_e$  и  $\rho_{\bar{\nu}}$  — плотности конечных состояний  $e^-$  и  $\bar{\nu}_e$  соответственно, приходящиеся на единичный интервал значений энергии, а  $E_e$  — энергия

электрона. Величина  $H_{fi}$  является матричным элементом слабого взаимодействия в нерелятивистском пределе

$$H_{fi} = G_F \int \Psi_f^* \Psi_i d^3V = G_F \int \psi_p^* \psi_e^* \psi_{\bar{\nu}}^* \psi_n d^3V, \quad (11.4.2)$$

где  $\psi_p$ ,  $\psi_e$ ,  $\psi_{\bar{\nu}}$  и  $\psi_n$  — волновые функции протона, электрона, антинейтрино и нейтрона соответственно. Представим, что распадающийся нейтрон заключен в ящик единичного объема и соответственно пронормируем все волновые функции.

Отметим, что интеграл в уравнении (11.4.2) — это амплитуда вероятности найти все четыре частицы в одной и той же точке пространства. Соответственно, слабое взаимодействие в этой области низких энергий можно описать с помощью «контактного потенциала»

$$H_{fi} = \int \Psi_f^*(\mathbf{r}) V_w(\mathbf{r}, \mathbf{r}') \Psi_i(\mathbf{r}') d^3V d^3V', \quad (11.4.3)$$

где

$$V_w(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = G_F \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}'). \quad (11.4.4)$$

Если пренебречь кулоновским возмущением электрона со стороны протона, можно записать  $\psi_e$  и  $\psi_{\bar{\nu}}$  в виде плоских волн. Заметим, кроме того, что длины волн этих состояний гораздо больше радиуса ядра

$$\lambda = \frac{1}{k} = \frac{\hbar}{p} \sim \frac{\hbar c}{E} \sim 10^{-11} \text{ см}$$

для энергий порядка МэВ. Поэтому можно разложить пространственную часть волновой функции лептонов

$$\psi_e^* \psi_{\bar{\nu}}^* = \exp[-i(\mathbf{k}_e + \mathbf{k}_{\bar{\nu}}) \cdot \mathbf{r}] = 1 - i(\mathbf{k}_e + \mathbf{k}_{\bar{\nu}}) \cdot \mathbf{r} + \dots \quad (11.4.5)$$

и оставить в интеграле (11.4.2) только первый член разложения (11.4.5). Если оставшийся интеграл перекрытия нуклонов отличен от нуля, то говорят, что он описывает *разрешенный переход*; члены высшего порядка в разложении (11.4.5) приводят к запрещенным переходам. Ясно, что при разрешенных переходах орбитальный угловой момент не уносится.

Спиновая часть комбинированной лептонной волновой функции может быть либо в синглетном (полный спин нуль), либо в триплетном (полный спин единица) состояниях. При синглетных переходах волновая функция ядра не изменяет спин или полный момент количества движения  $J$ , так что  $\Delta J = 0$ . Триплетные переходы требуют изменения ориентации спина, и полный момент количества движения может сохраниться, если  $\Delta J = \pm 1$  или 0. Правило отбора для синглетного перехода ( $\Delta J = 0$ ) называется *правилом отбора Ферми*, а триплетные переходы подчиняются *правилу отбора Гамова—Теллера*<sup>1)</sup>. Изменение ориентации спина осуществляется псевдо-

<sup>1)</sup> В ядрах, испытывающих бета-распад, переходы с бесспиновыми начальными и конечными состояниями ( $J = 0 \rightarrow J = 0$ ) могут протекать только как переходы Ферми, поскольку переходы Гамова — Теллера типа  $0 \rightarrow 0$  строго запрещены.

векторной, или аксиальной, частью слабого взаимодействия, а синглетные переходы — чисто векторной частью.

Теперь можно написать

$$\frac{1}{2} \sum_{\text{spins}} |H_{fi}|^2 = G_F^2 [C_V^2 |M_V|^2 + 3C_A^2 |M_A|^2]. \quad (11.4.6)$$

Здесь  $M_V$  и  $M_A$  — соответственно векторный и аксиально-векторный матричные элементы нуклона, которые определяются интегралом перекрытия начального и конечного ядерных состояний;  $C_V$  и  $C_A$  — константы связи, каждая из которых будет равна единице, если сильные взаимодействия не влияют на процесс, а множитель 3 появляется благодаря статистическому весу триплетного состояния. Экспериментально найдено, что

$$|C_V| = 0,9737 \pm 0,0025$$

$$\left| \frac{C_A}{C_V} \right| \equiv a = 1,253 \pm 0,007. \quad (11.4.7)$$

Для распада нейтрона возьмем в качестве хорошего приближения

$$M_V \approx M_A \approx 1, \quad (11.4.8)$$

поскольку волновые функции нейтрона и протона очень похожи (изоспиновая симметрия). Тогда уравнение (11.4.6) примет вид

$$\frac{1}{2} \sum_{\text{spins}} |H_{fi}|^2 = G_F^2 C_V^2 (1 + 3a^2). \quad (11.4.9)$$

При интегрировании по  $dE_{\bar{\nu}}$  с использованием  $\delta$ -функции уравнение (11.4.1) принимает вид

$$d\Gamma = \frac{2\pi}{\hbar} G_F^2 C_V^2 (1 + 3a^2) \rho_e \rho_{\bar{\nu}} dE_e. \quad (11.4.10)$$

Для электрона с определенной ориентацией спина имеем

$$\rho_e = \frac{4\pi p^2}{h^3} \frac{dp}{dE_e} = \frac{4\pi p E_e}{c^2 h^3}, \quad (11.4.11)$$

где

$$p = \frac{(E_e^2 - m_e^2 c^4)^{1/2}}{c}. \quad (11.4.12)$$

Поскольку у нейтрино нет массы покоя<sup>1)</sup>, с учетом сохранения энергии получим

$$E_{\bar{\nu}} = Q - E_e = p_{\bar{\nu}} c, \quad (11.4.13)$$

<sup>1)</sup> Даже если у нейтрино будет найдена небольшая масса покоя, не превышающая несколько эВ, выведенные в этой главе скорости процессов существенно не изменятся.

так что

$$\rho_{\bar{\nu}} = \frac{(Q - E_e)^2}{2\pi^2 \hbar^3 c^3}. \quad (11.4.14)$$

Таким образом,

$$d\Gamma = \frac{G_F^2 C_V^2 (1 + 3a^2)}{2\pi^3 \hbar^7 c^6} (E_e^2 - m_e^2 c^4)^{1/2} E_e (Q - E_e)^2 dE_e. \quad (11.4.15)$$

Определив безразмерные энергии

$$\varepsilon \equiv \frac{E_e}{m_e c^2}, \quad \varepsilon_0 \equiv \frac{Q}{m_e c^2} = 2,5312, \quad (11.4.16)$$

получим

$$d\Gamma = \frac{m_e^5 c^4 G_F^2 C_V^2 (1 + 3a^2)}{2\pi^3 \hbar^7} df, \quad (11.4.17)$$

где энергетический спектр электронов распада возникает из-за фазового множителя

$$df = (\varepsilon^2 - 1)^{1/2} \varepsilon (\varepsilon_0 - \varepsilon)^2 d\varepsilon. \quad (11.4.18)$$

Интегрирование по всему разрешенному диапазону  $\varepsilon$  от 1 до  $\varepsilon_0$  дает

$$\begin{aligned} f &= \frac{1}{60} (\varepsilon_0^2 - 1)^{1/2} (2\varepsilon_0^4 - 9\varepsilon_0^2 - 8) + \frac{1}{4} \varepsilon_0 \ln \left[ \varepsilon_0 + (\varepsilon_0^2 - 1)^{1/2} \right] = \\ &= 1,6369, \end{aligned} \quad (11.4.19)$$

а отсюда скорость распада нейтрона составляет

$$\Gamma = \frac{m_e^5 c^4 G_F^2 C_V^2 (1 + 3a^2) f}{2\pi^3 \hbar^7} = \frac{1}{972} \text{ с}. \quad (11.4.20)$$

Наблюдаемая скорость равна  $1/(925 \pm 11)$  с; расхождение возникает из-за того, что не были учтены кулоновские эффекты при вычислении  $f$  (значение  $f$  увеличивается примерно до 1,70) и, кроме того, существуют эффекты квантовой электродинамики («радиационные поправки»), дающие еще 2%.

## 11.5. СКОРОСТЬ МОДИФИЦИРОВАННЫХ УРКА-ПРОЦЕССОВ

Получив оценку матричного элемента слабого взаимодействия для распада свободного нейтрона, мы имеем теперь возможность вычислить скорость модифицированной урка-реакции (11.2.10). При этом последуем оригинальному подходу Бакала и Вольфа [41].