

личии транспортного тока.—Вестн. Моск. ун-та. Сер. Физ. Астрон., 1981, 22, № 3, с. 38—40. [4] Терновский Ф. Ф. Влияние транспортного тока на распределение индукции в сверхпроводящем (второго рода) цилиндре.—ЖЭТФ, 1971, 60, с. 1790—1803. [5] Абрикосов А. А. О магнитных свойствах сверхпроводников второй группы.—ЖЭТФ, 1957, 32, с. 1442—1452. [6] Абрикосов А. А. О нижнем критическом поле тонких слоев сверхпроводников второй группы.—ЖЭТФ, 1964, 46, с. 1464—1469. [7] Де Жен, П. Сверхпроводимость металлов и сплавов.—М.: Мир, 1968, с. 80—83. [8] Шмидт В. В. Критический ток идеального сверхпроводника второго рода в смешанном состоянии.—ЖЭТФ, 1971, 61, с. 398—413. [9] Шмидт В. В. О критическом токе в сверхпроводящих пленках.—ЖЭТФ, 1969, 57, с. 2095—2106.

Поступила в редакцию
29.05.79

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ, 1981, Т. 22, № 4

УДК 538.3:530.145

ДВУХФОТОННОЕ РОЖДЕНИЕ НЕЙТРИНО В СИЛЬНОМ ВНЕШЕМ ПОЛЕ

Ю. М. Лоскутов, В. В. Скобелев

(кафедра теоретической физики)

Взаимодействию типа $(\gamma\gamma)(\bar{\nu}\nu)$ в рамках КЭД и обычной схемы Ферми соответствует, как известно, нулевая амплитуда [1]. Однако при наличии внешнего электромагнитного поля, влияющего на промежуточные электронные состояния, возможно появление отличной от нуля амплитуды и осуществление процессов вида $\gamma\gamma \rightarrow \bar{\nu}\nu$, $\gamma\nu \rightarrow \bar{\nu}\nu$ и т. д. Первый из них, рассматриваемый в данной работе, является конкурирующим с другим механизмом фоторождения нейтрино $\gamma \rightarrow \bar{\nu}\nu$ [2], который, однако, запрещен в чисто магнитном поле с индукцией $B \gg B_0$ ($B_0 = m^2/e = 4.41 \cdot 10^{13}$ Гс) и при малой концентрации плазмы.

Процесс $\gamma\gamma \rightarrow \bar{\nu}\nu$ описывается диаграммой, содержащей нечетное число вершин в петле, а матричные элементы таких диаграмм в лидирующем (линейном) порядке по сверхсильному магнитному полю $B \gg B_0$ обращаются в нуль как при наличии векторных, так и псевдовекторных вершин [2]. В следующем приближении по обратному полю матричный элемент должен выходить на константу в асимптотике $B \rightarrow \infty$. Эти диаграммы не укладываются в рамки созданной в [2—5] схемы расчета процессов взаимодействия в интенсивном внешнем поле (двумерное приближение КЭД), поскольку в последней учитывается лишь вклад основного уровня в электронные состояния. В данном случае необходимо найти следующий (кроме основного, «двумерного» [3]) член разложения по обратному полю точной функции Грина электрона в постоянном и однородном магнитном поле [6]. Для этой цели наиболее удобно ниже приводимое представление гриновской функции, справедливость которого может быть проверена непосредственной подстановкой в сингулярное уравнение Дирака (ось z — по полю):

$$G(x, y) = \exp\left[-\frac{i}{2}\gamma(x_1 + y_1)(x_2 - y_2)\right] (2\pi)^{-4} \int G(p) e^{ip(x-y)} d^4p, \quad (1a)$$

$$G(p) = \frac{1}{\gamma q} \int_0^1 d\tau \left(\frac{1+\tau}{1-\tau}\right)^q e^{-2z\tau} \left\{ (\hat{p}_\parallel + m) \left[\frac{1-\sigma_3}{2} (1-2z\tau) - \frac{q}{1+\tau} \right] - q\hat{p}_\perp \right\}, \quad (16)$$

$$q = (p_0^2 - p_3^2 - m^2)/2\gamma, \quad z = p_{\perp}^2/2\gamma, \quad p_{\perp}^2 = p_1^2 + p_2^2,$$

$$\gamma = |eB|, \quad \hat{p}_{\parallel} = \gamma^0 p_0 + \gamma^3 p_3, \quad \hat{p}_{\perp} = \gamma^1 p_1 + \gamma^2 p_2. \quad (1b)$$

Этот результат получен для случая $q < 1$. Области $q > 0$ соответствует формальная замена $\tau \rightarrow -\tau$ в подынтегральном выражении (1б). Разложение по сильному полю производится в окрестности $q \rightarrow 0$ и фиксированном z :

$$G = G_0 + G_1, \quad (2a)$$

$$G_0 = e^{-2z} (1 - \sigma_3) \frac{\hat{p}_{\parallel} + m}{p^2 - m^2}, \quad G_1 = G_1^{\parallel} + G_1^{\perp}, \quad (2б)$$

$$G_1^{\parallel} = (\hat{p}_{\parallel} + m) \left[A_{\parallel}(z) + \frac{1 - \sigma_3}{2} B_{\parallel}(z) \right], \quad G_1^{\perp} = \hat{p}_{\perp} A_{\perp}(z), \quad (2в)$$

$$A_{\parallel}(z) = -\frac{1}{\gamma} \int_0^1 \frac{d\tau}{1+\tau} e^{-2z\tau}, \quad A_{\perp}(z) = -\frac{1}{2\gamma z} (1 - e^{-2z}),$$

$$B_{\parallel}(z) = \frac{1}{\gamma} \int_0^1 d\tau (1 - 2z\tau) e^{-2z\tau} \ln \frac{1+\tau}{1-\tau}.$$

При подстановке ряда (2а) в матричный элемент процесса $\gamma\gamma \rightarrow \nu\nu$ возникнут комбинации вида: а) $G_0 G_0 G_0$, б) $G_0 G_0 G_1$, в) $G_0 G_1 G_1$ (остальные дают меньший вклад при формальном разложении по обратному полю). Комбинация «а» обращается в нуль [2], а комбинации «б» и «в» дадут вклад одного порядка. Это объясняется тем, что в произведении $G_1 G_1$ содержится член вида $\hat{p}_{\perp} \otimes \hat{p}_{\perp}$, имеющий порядок γ . Как можно видеть, вклады «б» и «в» расходятся при интегрировании по двумерному импульсу петли $d^2 p_{\parallel}$ (интегралы по $d^2 p_{\perp}$ сходятся). Расходимость в «б» является линейной; тем не менее замена переменной $p \rightarrow p' + \delta$ является возможной, так как она производится с точностью до слагаемых, линейных по импульсам (в низкоэнергетическом приближении), которые должны быть опущены из соображений градиентной инвариантности. После замены указанного типа логарифмические расходимости сокращаются и эффективный вклад в интеграл придется на значения $(p_{\parallel}^2)_{\text{eff}} \ll m^2 \ll \gamma$ в согласии с условием применимости разложения (2а). Вклад «в» может содержать лишь квадратичные комбинации поперечных компонент внешних импульсов, в то время как «а» — не более чем линейные (в рассматриваемом приближении). Однако в этом случае вклад «в» может быть однозначно определен из соображений градиентной инвариантности суммарного матричного элемента, который в итоге будет иметь вид:

$$\langle f | S | i \rangle = \Gamma^{\mu\nu\sigma} I_{\mu\nu\sigma},$$

$$\Gamma^{\mu\nu\sigma} = -\frac{(2\pi)^3 (G/\sqrt{2}) e^2}{3m^2 V^2 (2k_0 2\kappa_0 2E_{\nu} 2E_{\bar{\nu}})^{1/2}} e_{(1)}^{\mu} e_{(2)}^{\nu} [\bar{u}_{\nu} \gamma^{\sigma} (1 + \gamma^5) u_{\bar{\nu}}] \delta(k + \kappa - p),$$

$$\begin{aligned} I_{\mu\nu\sigma} = & \{ [p(\kappa - k) p_{\sigma} - p^2(\kappa - k)_{\sigma} + 2p_{\sigma} e_{\alpha\beta} k^{\alpha} \kappa^{\beta}] (\delta_{1\nu} \delta_{2\mu} - \delta_{1\mu} \delta_{2\nu}) + \\ & + 2[-p_{\sigma} p_{\nu} + p^2 g_{\sigma\nu} - p_{\sigma} e_{\alpha\nu} p^{\alpha}] (\delta_{1\mu} \kappa_2 - \delta_{2\mu} \kappa_1) + \\ & + 2[-p_{\sigma} p_{\mu} + p^2 g_{\sigma\mu} - p_{\sigma} e_{\alpha\mu} p^{\alpha}] (\delta_{1\nu} k_2 - \delta_{2\nu} k_1) + \\ & + (-[\kappa(p + k) \kappa_{\nu} - \kappa^2(p + k)_{\nu} + 2k\kappa e_{\alpha\nu} \kappa^{\alpha}] (\delta_{1\sigma} \delta_{2\mu} - \delta_{1\mu} \delta_{2\sigma}) + \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
& + 2[-\kappa_\nu \kappa_\mu + \kappa^2 g_{\nu\mu} - \kappa_\mu e_{\alpha\nu} \kappa^\alpha] (\delta_{1\sigma} k_2 - \delta_{2\sigma} k_1) - \\
& - 2[-\kappa_\nu \kappa_\sigma + \kappa^2 g_{\nu\sigma} - \kappa_\sigma e_{\alpha\nu} \kappa^\alpha] (\delta_{1\mu} p_2 - \delta_{2\mu} p_1) + (\mu \leftrightarrow \nu, \kappa \leftrightarrow k) - \\
& - 2[\kappa_\mu g_{\sigma\nu} - \kappa_\sigma g_{\nu\mu}] (p_1 k_2 - p_2 k_1) - 2[k_\nu g_{\mu\sigma} - k_\sigma g_{\nu\mu}] (\kappa_2 p_1 - \kappa_1 p_2) - \\
& - 2[p_\nu g_{\mu\sigma} - p_\mu g_{\sigma\nu}] (k_1 \kappa_2 - k_2 \kappa_1) + \\
& + 2[-p_\sigma e_{\mu\nu} - g_{\mu\sigma} e_{\alpha\nu} \kappa^\alpha + g_{\nu\sigma} e_{\alpha\mu} \kappa^\alpha] (k_1 \kappa_2 - k_2 \kappa_1). \quad (3)
\end{aligned}$$

Здесь k , κ и e_i — импульсы и векторы поляризации фотонов ($k_0 = \omega_1$, $\kappa_0 = \omega_2$), $q = k + \kappa$ — суммарный импульс пары нейтрино с энергиями E_ν и $E_{\bar{\nu}}$, δ_{ij} — символ Кронекера, $e_{\alpha\beta}$ — антисимметричный тензор второго ранга в пространстве (0, 3): $e_{00} = e_{33} = 0$, $e_{30} = -e_{03} = 1$; индексы суммирования в квадратных скобках (3) также принимают значения (0, 3).

Относя все рассуждения к системе центра инерции пары фотонов и классифицируя их поляризационные состояния символами \perp (в плоскости импульс-поле) и \parallel (для состояния с ортогональной поляризацией), получаем из (3) следующие выражения для дифференциальных сечений в с.п.и.:

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)^{\perp\perp} = \frac{\sigma_0}{18(2\pi)^4} \sin^2 2\theta (1 - \sin^2 \theta_\nu \sin^2 \varphi_\nu), \quad (4a)$$

$$\begin{aligned}
\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)^{\parallel\perp} &= \frac{\sigma_0}{72(2\pi)^4} \{ \sin^2 \theta (1 \mp \cos \theta)^4 (1 - \sin^2 \theta_\nu \cos^2 \varphi_\nu) + \\
& + 16 \sin^2 \theta_\nu \mp 8 \sin \theta (1 \mp \cos \theta)^2 \sin \theta_\nu \cos \theta_\nu \cos \varphi_\nu \}, \quad (4b)
\end{aligned}$$

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)^{\parallel\parallel} = 0, \quad \sigma_0 = \alpha^2 G^2 \omega^2 \left(\frac{\omega}{m}\right)^4, \quad (4в)$$

где θ (θ_ν) — угол между импульсом фотона (нейтрино) и полем, φ_ν — азимутальный угол нейтрино (ось x — в плоскости импульс фотона — поле), ω — энергия в с.п.и.

Как видно из (4), распределение симметрично по отношению к вылету нейтрино (антинейтрино) в переднюю и заднюю (по отношению к полю) полусферы. Полное сечение фоторождения равно

$$\sigma = \frac{4\sigma_0}{27(2\pi)^3} \left\{ 1 + \frac{1}{4} \left(\sin^2 2\theta + \frac{1}{4} \sin^6 \theta \right) \right\}, \quad (5)$$

причем максимальное значение слагаемого, зависящего от θ , составляет $\sim 0,26$, и поэтому с хорошей точностью здесь можно пренебречь угловой зависимостью. С такой точностью

$$\sigma \approx \frac{4\sigma_0}{27(2\pi)^3}. \quad (6)$$

Переходя далее к лабораторной системе, следует иметь в виду, что получаемые при этом результаты будут иметь оценочный характер и в то же время будут близки к истинным (в пределах выбранной точности), поскольку при таких преобразованиях магнитные поля останутся магнитоподобными и справедливость использованных выше методов и приближения сохранится.

Определяя нейтринную светимость из единицы объема в л-системе выражением

$$I = \int \sigma_{\text{лаб}} (\omega_1 + \omega_2) dn_1 dn_2$$

(dn — планковское распределение равновесного поля излучения), получаем

$$I \approx 0,13 \alpha^2 G^2 m^9 \left(\frac{kT}{m} \right)^{13} \sim 10^{21} \left(\frac{kT}{m} \right)^{13} \frac{\text{эрг}}{\text{см}^2 \cdot \text{с}} \quad (7)$$

Ввиду сильной зависимости от температуры этот процесс в условиях нейтронных звезд может иметь значение лишь при $kT \sim m$ (и при подавлении конкурирующего механизма фоторождения $\gamma \rightarrow \nu\bar{\nu}$ [2]).

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- [1] Gell-Mann M. The reaction $\gamma + \gamma \rightarrow \nu + \bar{\nu}$.—Phys. Rev. Lett., 1961, 6, p. 70—71. [2] Скобелев В. В. О реакциях $\gamma \rightarrow \nu\bar{\nu}$ и $\nu \rightarrow \gamma\nu$ в сильном магнитном поле.—ЖЭТФ, 1976, 71, с. 1263—1267. [3] Loskutov Yu. M., Skobelev V. V. Nonlinear electrodynamics in a superstrong magnetic field.—Phys. Lett. A, 1976, 56A, p. 151—152. Скобелев В. В. Поляризационный оператор фотона в сверхсильном магнитном поле.—Изв. вузов, сер. Физика, 1975, № 10, с. 142—143. [4] Скобелев В. В. Излучение мягких фотонов и формфакторы в двумерном приближении квантовой электродинамики.—ЖЭТФ, 1977, 72, с. 1298—1305. О распространении фотона в магнитном поле.—ЖЭТФ, 1977, 73, с. 1301—1305. [5] Лоскутов Ю. М., Скобелев В. В. Радиационные поправки к массовому оператору электрона в двумерном приближении квантовой электродинамики.—Теор. и матем. физика, 1979, 38, с. 195—200. Формфакторы нейтрино в двумерном приближении квантовой электродинамики.—Там же, 1979, 39, с. 64—68. [6] Лоскутов Ю. М., Скобелев В. В. О функции Грина уравнения Дирака для электрона в постоянном однородном магнитном поле. Комптон-эффект.—Вестн. Моск. ун-та. Сер. Физ. Астрон., 1973, 14, № 3, с. 331—336.

Поступила в редакцию
18.06.79

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА, АСТРОНОМИЯ, 1981, Т. 22, № 4

УДК 539.12.01

О МИГРАЦИИ ИЗЛУЧЕНИЯ В КРИСТАЛЛЕ

В. И. Григорьев

(кафедра квантовой теории)

1. Введение. Продвижение в область все меньших значений параметра λ/a (где λ — длина волны излучения, a — масштаб микроскопической неоднородности) порождает значительное число как экспериментальных, так и теоретических работ; все чаще появляются в печати и обзорные работы (см., например, [1] и список приведенной там литературы). Однако подавляющее число этих работ основано на использовании феноменологических методов описания процессов, относящихся к распространению излучения в веществе. В то же время детализированный микроскопический подход может плодотворно дополнить такое феноменологическое описание. Примером тому является хотя бы общеизвестная «Теорема погашения» Эвальда—Озеена (см., например, [2]) в оптике.

Попытку «перевода на квантовый язык» этой теоремы и представляет настоящая работа.

Обсуждаемая ниже задача, естественно, модельна. Вместо реального вещества рассматривается бесконечно протяженная идеальная кубическая решетка, в узлах которой неподвижно закреплены двухуровневые центры, могущие испускать и поглощать безмассовые и бесспиновые бозоны, имитирующие фотоны. Очевидно, что такая модель