# НЕЙТРИНО-ЭЛЕКТРОННЫЕ ПРОЦЕССЫ В МАГНИТНОМ ПОЛЕ И ИХ КРОССИНГ-СИММЕТРИЯ

# А. А. Добрынина<sup>\*</sup>, Н. О. Морару, И. С. Огнев<sup>\*\*</sup>

Ярославский государственный университет им. П. Г. Демидова 150003, Ярославль, Россия

Поступила в редакцию 13 декабря 2017 г.

Исследуются нейтрино-электронные процессы в среде с внешним магнитным полем произвольной напряженности. С использованием техники, основанной на использовании матрицы плотности частицы, распространяющейся во внешнем магнитном поле, для данных реакций получены инвариантные квадраты *S*-матричных элементов, справедливые в произвольной системе отсчета, движущейся вдоль линий напряженности магнитного поля. Полученные вероятности переходов можно легко обобщить на процессы взаимодействия нейтрино с другими заряженными лептонами и протонами. На примерах скоростей нейтрино-электронных реакций, а также энергии и импульса, передаваемых в них от среды к нейтрино, проведено интегрирование вероятностей процессов по поперечным импульсам заряженных частиц. Полученные выражения представлены в унифицированной для всех нейтрино-электронных процессов форме.

DOI: 10.7868/S0044451018060068

### 1. ВВЕДЕНИЕ

Изучение взаимодействия нейтрино с веществом имеет долгую и богатую историю. Слабая интенсивность данного взаимодействия и малая масса нейтрино приводят к существенным трудностям в экспериментальных исследованиях этих частиц, однако эта же особенность позволяет нейтрино практически свободно проходить через подавляющее большинство известных нам астрофизических объектов [1]. Исключение составляют лишь центральные области сверхновых, которые остаются непрозрачными даже для таких слабовзаимодействующих частиц как нейтрино [2]. Таким образом, их взаимодействие со средой становится существенным лишь при больших плотностях и температурах, которые недоступны в наземных экспериментах, но реализуются в астрофизических объектах. Как только этот факт был осознан, астрофизические приложения реакций с участием нейтрино стали предметом детального теоретического изучения. Подробный обзор первоисточников по данной тематике может быть найден, например, в работе [3].

В контексте астрофизических приложений взаимодействие нейтрино с веществом обычно разделяют на процессы с участием ядер, свободных нуклонов, электронов, а также позитронов в случае достаточно большой температуры среды. Среди обусловленных электронами и позитронами реакций, называемых обычно нейтрино-электронными, наиболее важной считается аннигиляция электрон-позитронной пары в пару нейтрино. Однако в случае плотной и горячей среды существенным становится также процесс рассеяния нейтрино на электронах и позитронах. Предполагая, что для процессов рассеяния прямая и обратная реакции совпадают, для каждого аромата нейтрино можно выделить следующие шесть нейтрино-электронных процессов (см., например, [4]):

$$\nu_{i(k)} + e^-_{(p,n)} \to \nu_{i(k')} + e^-_{(p',n')},$$
(1)

$$\bar{\nu}_{i(k')} + e^-_{(p,n)} \to \bar{\nu}_{i(k)} + e^-_{(p',n')},$$
 (2)

$$\nu_{i(k)} + e^+_{(p',n')} \to \nu_{i(k')} + e^+_{(p,n)}, \tag{3}$$

$$\bar{\nu}_{i(k')} + e^+_{(p',n')} \to \bar{\nu}_{i(k)} + e^+_{(p,n)},$$
 (4)

$$e^-_{(p,n)} + e^+_{(p',n')} \rightleftharpoons \nu_{i(k')} + \bar{\nu}_{i(k)},$$
 (5)

где  $e^-$  и  $e^+$  — электрон и позитрон,  $\nu_i(\bar{\nu}_i) = \nu_e(\bar{\nu}_e), \nu_\mu(\bar{\nu}_\mu), \nu_\tau(\bar{\nu}_\tau)$  — электронное, мюонное и тауонное нейтрино (антинейтрино), в скобках для

<sup>\*</sup> E-mail: dobrynina@uniyar.ac.ru

<sup>\*\*</sup> E-mail: ognev@uniyar.ac.ru

всех частиц указаны их квантовые числа, используемые в дальнейшем.

Отличительной особенностью большинства астрофизических объектов является наличие в них сильных, по сравнению с земным, магнитных полей [5]. Существование таких полей приводит не только к модификации протекающих в них нейтринных процессов (1)–(5), идущих без магнитного поля, но и открывает новые каналы реакций [6,7]:

$$\nu_{i(k)} \stackrel{B}{\leftarrow} \nu_{i(k')} + e^{-}_{(p',n')} + e^{+}_{(p,n)}, \tag{6}$$

$$\bar{\nu}_{i(k')} \stackrel{B}{\leftarrow} \bar{\nu}_{i(k)} + e^{-}_{(p',n')} + e^{+}_{(p,n)}, \tag{7}$$

$$e_{(p,n)}^{-} \stackrel{B}{\leftarrow} \nu_{i(k')} + \bar{\nu}_{i(k)} + e_{(p',n')}^{-}, \qquad (8)$$

$$e^+_{(p',n')} \stackrel{\scriptscriptstyle D}{\rightleftharpoons} \nu_{i(k')} + \bar{\nu}_{i(k)} + e^+_{(p,n)},$$
 (9)

которые запрещены кинематически в отсутствие магнитного поля. Здесь индекс В над стрелками, указывающими направление реакций, обозначает, что они протекают лишь в присутствии внешнего магнитного поля. Таким образом, отличительной особенностью взаимодействия нейтрино с замагниченной средой является прежде всего существенное увеличение количества возможных нейтрино-электронных процессов. Отметим, что здесь не рассматриваются процессы с изменением аромата нейтрино, которые возможны как результат смешивания в нейтринном секторе Стандартной модели [8]. Это связано с тем, что они существенно подавлены, так как передаваемая в реакциях энергия намного превышают массу нейтрино (см., например, [9]). Также отметим, что здесь не приведены процессы с участием мюонов и тауонов, однако полученные в статье результаты достаточно легко могут быть обобщены и на реакции с их участием, что будет обсуждаться ниже.

Исследование влияния магнитного поля на нейтрино-электронные процессы в рамках квантовой теории поля началось с изучения нейтринного синхротронного излучения электрона (8) и не было связано с его астрофизическими приложениями [6]. Позже данный процесс был рассмотрен в приложении к остыванию белых карликов и нейтронных звезд [10]. Дальнейшие исследования синхротронного излучения и аналогичной реакции с участием позитрона (9) проводились на протяжении долгого времени разными авторами [11–31]. Кинематически запрещенный в отсутствие внешнего магнитного поля процесс рождения электрона и позитрона одиночным нейтрино (6) впервые был рассмотрен несколько позже синхротронного излуче-

ния в работе [7]. Его исследование совместно с аналогичной реакцией для антинейтрино (7) также имеет долгую и обширную историю [9,29,32–41]. Изучение влияния магнитного поля на остальные нейтрино-электронные процессы началось с аннигиляции электрон-позитронной пары в пару нейтрино (5) и впервые было изложено в работе [42]. Позднее данная и обратная к ней реакции в присутствии магнитного поля рассматривались в статьях [15, 22, 25, 29, 30, 41, 43–45]. Исследование процессов рассеяния нейтрино и антинейтрино на электронах в магнитном поле впервые было проведено в работе [46] и получило продолжение в [29, 34–36, 47–55], где были представлены результаты изучения модификаций реакций рассеяния (1)-(4) внешним магнитным полем. Следует также отметить достаточно подробный обзор [56], посвященный нейтринным процессам в приложении к астрофизическим объектам, включая реакции, индуцированные внешним магнитным полем. Столь богатая и длинная история изучения нейтрино-электронных процессов в магнитном поле привела к существенному прогрессу в данном направлении исследований. Во-первых, были развиты различные техники вычисления нейтрино-электронных процессов в среде с внешним магнитным полем. Во-вторых, были детально исследованы все предельные случаи, для которых, как правило, получены достаточно простые аналитические результаты. Однако основной прогресс в приложении к конкретным астрофизическим объектам был связан, преимущественно, с достаточно сложными численными расчетами.

При исследовании нейтрино-электронных процессов в приведенных выше работах применялись не только различные техники вычислений, но и промежуточные расчеты проводились, как правило, с использованием приближений, характерных для конкретных астрофизических объектов. Это способствовало прогрессу в изучении роли нейтринных процессов в условиях, присущих рассматриваемому объекту, однако делало затруднительным перенос результатов таких исследований в другие астрофизические условия. Кроме того, практически во всех приведенных работах исследовались лишь отдельные нейтрино-электронные реакции, а не вся их совокупность (1)–(9) в целом. Это, ввиду разнообразия используемых техник и упрощающих предположений, делало, в свою очередь, затруднительным как сравнительный анализ отдельных нейтринных реакций, так и их совместное влияние на динамику конкретных астрофизических объектов. Необходимо также отметить, что большая часть расчетов нейтринных процессов проводилась в специальной системе отсчета, в которой среда покоится. Однако современные гидродинамические моделирования таких объектов, как сверхновые и аккреционные диски, показывают, что в их динамике существенную роль могут играть эффекты общей теории относительности (см., например, [57, 58]). Следовательно, для включения в релятивистское моделирование данных объектов процессов взаимодействия нейтрино со средой физические величины, характеризующие эти процессы, должны быть представлены в явно ковариантной форме.

Приведенные выше аргументы послужили причиной независимого расчета всей совокупности возможных в присутствии магнитного поля нейтриноэлектронных реакций (1)-(9). В разд. 1 на основе техники, базирующейся на использовании матриц плотности частиц, проводится расчет квадратов S-матричных элементов исследуемых процессов. Обсуждается лоренцевская инвариантность полученных выражений, а также возможность обобщения результатов на процессы с участием других заряженных лептонов — мюона и тауона, а также протонов. В разд. 2 на основе общего подхода к описанию излучения через кинетическое уравнение Больцмана проведено интегрирование полученных вероятностей переходов в нейтрино-электронных процессах по поперечным импульсам заряженных частиц, появившихся как результат использованной техники вычислений. Показано, что такое интегрирование не приводит к потере исходной кроссинг-инвариантности S-матричных элементов исследуемых процессов. Проводится сравнение полученных в работе результатов с известными в литературе.

Далее в работе используется система единиц, в которой  $c = \hbar = k_B = 1$ , где c — скорость света,  $\hbar$  — постоянная Планка, и  $k_B$  — постоянная Больцмана.

## 2. ВЕРОЯТНОСТИ ПЕРЕХОДОВ В НЕЙТРИНО-ЭЛЕКТРОННЫХ ПРОЦЕССАХ

Взаимодействие нейтрино с заряженным лептоном в локальном пределе, когда квадрат переданного нейтринной паре 4-импульса  $Q^2$  много меньше квадрата массы W-бозона ( $|Q^2| \ll m_W^2$ ), задается эффективным ток-токовым лагранжианом (см., например, [4]):

$$\mathcal{L}_{eff}(\mathbf{x}) = -\frac{\widetilde{G}_F}{\sqrt{2}} \left[ \overline{\psi}^{(\ell)}(\mathbf{x}) \gamma^{\mu} \left( 1 + g\gamma_5 \right) \psi^{(\ell)}(\mathbf{x}) \right] \times \left[ \overline{\psi}^{(\nu)}(\mathbf{x}) \gamma_{\mu} \left( 1 + \gamma_5 \right) \psi^{(\nu)}(\mathbf{x}) \right], \quad (10)$$

где  $\psi^{(\ell)}(\mathbf{x})$  и  $\psi^{(\nu)}(\mathbf{x})$  — квантованные поля лептона и нейтрино,  $\mathbf{x}^{\mu} = (t, x_1, x_2, x_3), \gamma_5 = -i\gamma_0\gamma_1\gamma_2\gamma_3$ . В (10) также использованы обозначения  $G_F = G_F c_V$  и g = $= c_A/c_V$ , где  $G_F$  — константа Ферми,  $c_V = \pm 1/2 +$  $+ 2\sin^2 heta_W$  и  $c_A = \pm 1/2$  — векторная и аксиальная константы заряженного лептонного тока,  $\theta_W$  угол Вайнберга. В *c*<sub>V</sub> и *c*<sub>A</sub> верхние знаки плюс соответствуют электронному нейтрино  $\nu_e$ , для которого имеются вклады, обусловленные обменом как нейтральным Z-, так и заряженным W-бозоном, а нижние знаки минус относятся к  $\nu_{\mu}$  и  $\nu_{\tau}$ , для которых возможен обмен только Z-бозоном [4]. Далее будем предполагать, что вектор напряженности магнитного поля  ${\bf B}$  направлен вдоль оси z и не меняется с течением времени, а векторный потенциал этого поля выбран в калибровке Ландау в виде  $\mathbf{A} = (0, xB, 0)$ . Решением уравнения Дирака для заряженного лептона в таком поле будет биспинор  $\psi_{n,p_2,p_3,s}^{(c)}(\mathbf{x})$ , определяемый следующим набором квантовых чисел: номером уровня Ландау *n*, поляризацией *s*, продольной компонентой импульса  $p_3$  и координатой максимума распределения  $x_0$  на оси x, где  $x_0 = p_2/(eB)$ .

Квадраты *S*-матричных элементов нейтрино-электронных процессов могут быть представлены в следующем виде:

$$\begin{split} |S_{if}|^{2} &= \frac{\widetilde{G}_{F}^{2}}{2} \int d^{4}\mathbf{x} \, d^{4}\mathbf{x}' \times \\ &\times \operatorname{Sp} \left[ \psi_{k'}^{(\nu)}(\mathbf{x}') \overline{\psi}_{k'}^{(\nu)}(\mathbf{x}) \, O_{\mu} \, \psi_{k}^{(\nu)}(\mathbf{x}) \overline{\psi}_{k}^{(\nu)}(\mathbf{x}') \, O_{\nu} \right] \times \\ &\times \operatorname{Sp} \left[ \psi_{n',p'_{2},p'_{3},s'}^{(\ell)}(\mathbf{x}') \overline{\psi}_{n',p'_{2},p'_{3},s'}^{(\ell)}(\mathbf{x}) \times \right. \\ &\times \widetilde{O}^{\mu} \, \psi_{n,p_{2},p_{3},s}^{(\ell)}(\mathbf{x}) \overline{\psi}_{n,p_{2},p_{3},s}^{(\ell)}(\mathbf{x}') \, \widetilde{O}^{\nu} \right], \quad (11) \end{split}$$

где  $O_{\mu} = \gamma_{\mu} (1 + \gamma_5), \tilde{O}_{\mu} = \gamma_{\mu} (1 + g\gamma_5),$  и интегрирование ведется по четырехмерному нормировочному объему  $\Omega = \mathcal{T}V = \mathcal{T}L_x L_y L_z$ . Для определенности, рассмотрим процесс рассеяния нейтрино на электроне (1). Для этой реакции квантовые числа  $k^{\mu} = (\omega, k_1, k_2, k_3), k'^{\mu} = (\omega', k'_1, k'_2, k'_3)$  соответствуют 4-импульсам начального и конечного нейтрино, и, аналогично, начальный и конечный электроны различаются отсутствием или наличием штриха у их набора квантовых чисел.

Приведенное выражение (11) для квадрата *S*-матричного элемента содержит произведения волновых функций вида  $\psi(\mathbf{x})\overline{\psi}(\mathbf{x}')$ . Для безмассового нейтрино левой спиральности это произведение может быть записано как где  $\rho^{(\nu)}(k)$  — матрица плотности нейтрино и  $\hat{k} = k^{\mu}\gamma_{\mu}$ . Для электронов соответствующее произведение зависит от выбора оператора спина. В частности, этот оператор можно выбрать как  $\hat{\Sigma}_3 = i\gamma_1\gamma_2$ . В этом случае просуммированное по поляризациям произведение волновых функций фермионов с электрическим зарядом  $\varrho e (\varrho = \pm 1, e > 0$  — модуль заряда) и массой m может быть записано в следующем интегральном представлении [59]:

$$\sum_{s=\pm 1} \psi_{n,p_{2},p_{3},s}^{(\ell)}(\mathbf{x}) \ \overline{\psi}_{n,p_{2},p_{3},s}^{(\ell)}(\mathbf{x}') =$$

$$= \frac{e^{i\varrho \ \Phi(\mathbf{x},\mathbf{x}')}}{2 \ \varepsilon_{n} L_{y} L_{z}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-ip \ (\mathbf{x}-\mathbf{x}')} \ \rho_{n}^{(\ell)}(p) \ \frac{dp_{1}}{2\pi}, \qquad (13)$$

$$\rho_{n}^{(\ell)}(p) = (-1)^{n} \ 2 \ e^{-u/2} \left\{ \left( \widehat{p}_{\parallel} + m \right) \times \left[ \Pi_{\varrho} \ L_{n}(u) - \Pi_{-\varrho} \ L_{n-1}(u) \right] + 2 \ \widehat{p}_{\perp} \ L_{n-1}^{1}(u) \right\},$$

где

$$u = \frac{2(p_1^2 + p_2^2)}{eB}, \quad \widehat{p}_{\parallel} = \varepsilon_n \gamma_0 - p_3 \gamma_3, \quad \widehat{p}_{\perp} = p_1 \gamma_1 + p_2 \gamma_2;$$

 $\Pi_{\varrho} = (1 + i \varrho \gamma_1 \gamma_2)/2 = (1 + \varrho \hat{\Sigma}_3)/2$  — проекционный оператор,  $L_n^k(u)$  — обобщенные полиномы Лагерра [60], причем  $L_n^0(u) \equiv L_n(u)$ . Отметим, что в данном подходе знак заряда как для положительно частотного решения (например, электрон), так и для отрицательно частотного (например, позитрон) один и тот же и равен знаку заряда частицы. Использование такого представления удобно тем, что зависимость от координат  $x^{\mu}$  и  $x'^{\mu}$  удалось собрать в форме двух экспоненциальных множителей. Первый из них,  $\exp\{-ip(\mathbf{x} - \mathbf{x}')\}$ , совпадает с вакуумным, а второй,  $\exp\{i\varrho \Phi(\mathbf{x}, \mathbf{x}')\}$ , содержит фазу

$$\Phi(\mathbf{x}, \mathbf{x}') = \frac{eB}{2} \left( x_1 + x_1' \right) \left( x_2 - x_2' \right), \qquad (14)$$

антисимметричную относительно перестановки аргументов:  $\Phi(\mathbf{x}', \mathbf{x}) = -\Phi(\mathbf{x}, \mathbf{x}')$ . Наличие свойства антисимметрии у фазы приводит к сокращению соответствующих множителей в выражении для квадрата *S*-матричного элемента любого процесса. Отметим, что в четырехмерном импульсе заряженного фермиона  $p^{\mu} = (\varepsilon_n, p_1, p_2, p_3)$  в формуле (13) энергия определяется только третьей компонентой,  $\varepsilon_n =$  $= (p_3^2 + m^2 + 2eBn)^{-1/2}$ , а появление двух других компонент импульса  $p_1$  и  $p_2$ , которые в дальнейшем будем называть поперечными, отражает особенности представления пропагатора электрона в постоянном однородном магнитном поле. Функцию  $\rho_n^{(\ell)}(p)$  в (13) можно интерпретировать как матрицу плотности заряженного фермиона, распространяющегося во внешнем магнитном поле. Отметим, что впервые данное выражение было получено в работе [61] для электрона ( $\rho = -1$ ). Аналогичное выражение было получено в работе [31], где рассматривался тензорный оператор спина  $\hat{\mu}_3$  [62, 63], отличный от  $\hat{\Sigma}_3$ , используемого в данной работе.

После подстановки произведений волновых функций (12) и (13) в (11), квадрат *S*-матричного элемента рассеяния нейтрино на заряженном фермионе примет следующий вид:

$$\sum_{s,s'=\pm 1} |S_{if}|^2 = \frac{\widetilde{G}_F^2}{128 \pi^2} \int_{-\infty}^{\infty} dp_1 dp'_1 \int d^4 \mathbf{x} \, d^4 \mathbf{x}' \times \\ \times \frac{\exp\{-i(p+k-p'-k')(\mathbf{x}-\mathbf{x}')\}}{\varepsilon_n \omega \, \varepsilon'_{n'} \omega' \, L_y^2 L_z^2 V^2} \times \\ \times \operatorname{Sp}\left[\rho_{n'}^{(\ell)}(p') \widetilde{O}^{\mu} \rho_n^{(\ell)}(p) \widetilde{O}^{\nu}\right] \times \\ \times \operatorname{Sp}\left[\rho^{(\nu)}(k') O_{\mu} \rho^{(\nu)}(k) O_{\nu}\right].$$
(15)

Как отмечалось выше, в этом выражении отсутствуют множители с фазой (14), поскольку  $\exp\{i\varrho \Phi(\mathbf{x}, \mathbf{x}')\}\exp\{i\varrho \Phi(\mathbf{x}', \mathbf{x})\} = 1$ . Интегрирование в (15) по x и x' тривиально и приводит к следующему результату:

$$\sum_{s,s'=\pm 1} |S_{if}|^2 = (-1)^{n+n'} \tilde{G}_F^2 \mathcal{T} \times \\ \times \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\delta^{(4)}(p+k-p'-k')}{\varepsilon_n \omega \, \varepsilon'_{n'} \omega' \, L_y^2 L_z^2 V} \times \\ \times e^{-(u+u')/2} \left[ L_{\mu\nu} \, N_{\mu\nu} \right] dp_1 dp'_1.$$
(16)

Здесь

$$\delta^{(4)}(\mathcal{P}) = \delta(\mathcal{P}_0) \,\delta(\mathcal{P}_1) \,\delta(\mathcal{P}_2) \,\delta(\mathcal{P}_3)$$

— произведение четырех  $\delta$ -функций Дирака,

$$u = \frac{2(p_1^2 + p_2^2)}{eB}, \quad u' = \frac{2({p'}_1^2 + {p'}_2^2)}{eB}$$

— безразмерные квадраты поперечных импульсов начального и конечного заряженных фермионов. Используя антикоммутационные свойства  $\gamma$ -матриц,  $\gamma_{\mu}\gamma_5 = -\gamma_5\gamma_{\mu}$ , а также коммутативность  $\gamma_5$  с проекционным оператором,  $\Pi_{\varrho}\gamma_5 = \gamma_5\Pi_{\varrho}$ , введенные в выражении (16) тензоры  $L_{\mu\nu}$  и  $N_{\mu\nu}$ , соответствующие сверткам токов заряженных лептонов и нейтрино, могут быть представлены в виде

$$L_{\mu\nu} = \operatorname{Sp} \left[ \left\{ \widehat{p'}_{\parallel} \left[ \Pi_{\varrho} L_{n'}(u') - \Pi_{-\varrho} L_{n'-1}(u') \right] + 2\widehat{p'}_{\perp} L_{n'-1}^{1}(u') \right\} \gamma_{\mu} \left\{ \widehat{p}_{\parallel} \left[ \Pi_{\varrho} L_{n}(u) - \Pi_{-\varrho} L_{n-1}(u) \right] + 2\widehat{p}_{\perp} L_{n-1}^{1}(u) \right\} \gamma_{\nu} \left( 1 + g^{2} + 2g\gamma_{5} \right) \right] + m^{2}(1 - g^{2}) \operatorname{Sp} \left[ \left\{ \Pi_{\varrho} L_{n'}(u') - \Pi_{-\varrho} L_{n'-1}(u') \right\} \times \gamma_{\mu} \left\{ \Pi_{\varrho} L_{n}(u) - \Pi_{-\varrho} L_{n-1}(u) \right\} \gamma_{\nu} \right], \quad (17)$$
$$N_{\mu\nu} = \operatorname{Sp} \left[ \widehat{k'} \gamma_{\mu} \widehat{k} \gamma_{\nu} (1 + \gamma_{5}) \right]. \quad (18)$$

Вычисление тензора  $N_{\mu\nu}$  стандартно [4,64] и приводит к следующему результату:

$$N_{\mu\nu} = 4 \left[ k_{\mu} k_{\nu}' + k_{\mu}' k_{\nu} - (kk') g_{\mu\nu} + i \varepsilon_{\mu\nu\rho\rho'} k_{\rho} k_{\rho'}' \right], \quad (19)$$

где  $g_{\mu\nu}$  и  $\varepsilon_{\mu\nu\rho\sigma}$ — метрический тензор и полностью антисимметричный тензор Леви–Чивита в пространстве Минковского. Особенности техники вычислений более громоздкого тензора  $L_{\mu\nu}$  представлены ниже.

Наличие в тензоре  $L_{\mu\nu}$  проекционных операторов  $\Pi_{\pm \varrho}$  позволяет разбить его на составляющие отдельно в продольном и поперечном подпространствах, если воспользоваться следующими свойствами этого оператора [65]:

$$\begin{split} \Pi_{\varrho}\Pi_{\varrho} = \Pi_{\varrho}, \quad \Pi_{\varrho}\Pi_{-\varrho} = 0, \quad \Pi_{\varrho}\gamma_{\mu} = \gamma_{\mu}\Pi_{\varrho} \; (\mu = 0, 3), \\ \Pi_{\varrho}\gamma_{\mu} = \gamma_{\mu}\Pi_{-\varrho} \; (\mu = 1, 2). \end{split}$$

Таким образом, если встречается конструкция вида  $\Pi_{\varrho}\gamma_{\mu}\Pi_{\varrho}$ , то эффективно от  $\gamma$ -матрицы остается только ее продольная составляющая  $\gamma_{\parallel}^{\mu} = \gamma^{\mu}$ , у которой отличны от нуля матрицы с  $\mu = 0, 3$ , а в случае конструкции  $\Pi_{-\varrho}\gamma_{\mu}\Pi_{\varrho}$  — ее поперечная часть  $\gamma_{\perp}^{\mu} = \gamma^{\mu}$ , в которой ненулевыми будут матрицы с  $\mu = 1, 2$ . Данные свойства позволяют представить  $L_{\mu\nu}$  в виде

$$\begin{split} L_{\mu\nu} &= \mathrm{Sp} \left[ \left\{ \widehat{p'}_{\parallel} \gamma_{\parallel\mu} \, \widehat{p}_{\parallel} \gamma_{\parallel\nu} \Big[ \Pi_{\varrho} \, L_n(u) \, L_n(u') \, + \right. \\ &+ \Pi_{-\varrho} \, L_{n-1}(u) \, L_{n'-1}(u') \, \Big] - \widehat{p'}_{\parallel} \gamma_{\perp\mu} \, \widehat{p}_{\parallel} \gamma_{\perp\nu} \times \right. \\ &\times \left[ \Pi_{\varrho} \, L_{n-1}(u) \, L_{n'}(u') \, + \Pi_{-\varrho} \, L_n(u) \, L_{n'-1}(u') \, \Big] - \\ &- 2 \widehat{p'}_{\perp} \gamma_{\perp\mu} \, \widehat{p}_{\parallel} \gamma_{\parallel\nu} \Big[ \Pi_{\varrho} \, L_n(u) \, - \Pi_{-\varrho} \, L_{n-1}(u) \Big] L_{n'-1}^1(u') \, + \\ &+ 2 \widehat{p'}_{\perp} \gamma_{\parallel\mu} \, \widehat{p}_{\parallel} \gamma_{\perp\nu} \Big[ \Pi_{\varrho} \, L_{n-1}(u) \, - \Pi_{-\varrho} \, L_n(u) \Big] L_{n'-1}^1(u') \, - \\ &- 2 \left( \widehat{p'}_{\parallel} \gamma_{\perp\mu} \, \widehat{p}_{\perp} \gamma_{\parallel\nu} \, + \, \widehat{p'}_{\parallel} \gamma_{\parallel\mu} \, \widehat{p}_{\perp} \gamma_{\perp\nu} \right) \times \\ &\times \Big[ \Pi_{\varrho} \, L_{n'}(u') \, - \Pi_{-\varrho} \, L_{n'-1}(u') \Big] L_{n-1}^1(u) \, + \\ &+ 4 \left( \widehat{p'}_{\perp} \gamma_{\parallel\mu} \, \widehat{p}_{\perp} \gamma_{\parallel\nu} \, + \, \widehat{p'}_{\perp} \gamma_{\perp\mu} \, \widehat{p}_{\perp} \gamma_{\perp\nu} \right) L_{n-1}^1(u) \, L_{n'-1}^1(u') \Big\} \, \times \end{split}$$

$$\times \left(1 + g^{2} + 2g\gamma_{5}\right) + m^{2} \left(1 - g^{2}\right) \times \\ \times \operatorname{Sp} \left[\gamma_{\parallel\mu}\gamma_{\parallel\nu} \left\{\Pi_{\varrho} L_{n}\left(u\right) L_{n'}\left(u'\right) + \right. \\ \left. + \left.\Pi_{-\varrho} L_{n-1}\left(u\right) L_{n'-1}\left(u'\right) \right\} - \right. \\ \left. - \gamma_{\perp\mu}\gamma_{\perp\nu} \left\{\Pi_{\varrho} L_{n-1}\left(u\right) L_{n'}\left(u'\right) + \right. \\ \left. + \left.\Pi_{-\varrho} L_{n}\left(u\right) L_{n'-1}\left(u'\right) \right\} \right], \quad (20)$$

где учтено, что шпуры, содержащие нечетное число либо продольных, либо поперечных  $\gamma$ -матриц, равны нулю. Приведем основные соотношения [59], которые позволяют вычислять шпуры в продольном и поперечном подпространствах для двух  $\gamma$ -матриц

$$\operatorname{Sp}\left[\gamma_{\parallel\delta_{1}}\gamma_{\parallel\delta_{2}}\left(a+b\gamma_{5}\right)\left(\Pi_{\varrho}L_{1}-\Pi_{-\varrho}L_{2}\right)\right] = \\ = 2a\,\widetilde{\Lambda}_{\delta_{1}\delta_{2}}\,\mathcal{L}_{-}+2\varrho b\,\widetilde{\varphi}_{\delta_{1}\delta_{2}}\,\mathcal{L}_{+}, \qquad (21)$$
$$\operatorname{Sp}\left[\gamma_{\perp\delta_{1}}\gamma_{\perp\delta_{2}}\left(a+b\gamma_{5}\right)\left(\Pi_{\varrho}L_{1}-\Pi_{-\varrho}L_{2}\right)\right] = \\ = -2a\,\Lambda_{\delta_{1}\delta_{2}}\,\mathcal{L}_{-}+2i\varrho a\,\varphi_{\delta_{1}\delta_{2}}\,\mathcal{L}_{+}$$

и четырех  $\gamma$ -матриц

$$\begin{split} \operatorname{Sp} \left[ \gamma_{\|\delta_{1}}\gamma_{\|\delta_{2}}\gamma_{\|\delta_{3}}\gamma_{\|\delta_{4}}\left(a+b\gamma_{5}\right)\times \\ &\times\left(\Pi_{\varrho}L_{1}-\Pi_{-\varrho}L_{2}\right)\right] = \\ &= 2a\left[\widetilde{\Lambda}_{\delta_{1}\delta_{2}}\widetilde{\Lambda}_{\delta_{3}\delta_{4}}+\widetilde{\varphi}_{\delta_{1}\delta_{2}}\widetilde{\varphi}_{\delta_{3}\delta_{4}}\right]L_{-} + \\ &+ 2\varrho b\left[\widetilde{\Lambda}_{\delta_{1}\delta_{2}}\widetilde{\varphi}_{\delta_{3}\delta_{4}}+\widetilde{\varphi}_{\delta_{1}\delta_{2}}\widetilde{\Lambda}_{\delta_{3}\delta_{4}}\right]L_{+}, \\ \operatorname{Sp} \left[\gamma_{\|\delta_{1}}\gamma_{\|\delta_{2}}\gamma_{\perp\delta_{3}}\gamma_{\perp\delta_{4}}\left(a+b\gamma_{5}\right)\times \\ &\times\left(\Pi_{\varrho}L_{1}-\Pi_{-\varrho}L_{2}\right)\right] = \\ &= -2a\widetilde{\Lambda}_{\delta_{1}\delta_{2}}\left[\Lambda_{\delta_{3}\delta_{4}}L_{-}-i\varrho\varphi_{\delta_{3}\delta_{4}}L_{+}\right] - \\ &- 2b\widetilde{\varphi}_{\delta_{1}\delta_{2}}\left[\varrho\Lambda_{\delta_{3}\delta_{4}}L_{+}-i\varphi_{\delta_{3}\delta_{4}}L_{-}\right], \\ \operatorname{Sp} \left[\gamma_{\perp\delta_{1}}\gamma_{\perp\delta_{2}}\gamma_{\perp\delta_{3}}\gamma_{\perp\delta_{4}}\left(a+b\gamma_{5}\right)\times \\ &\times\left(\Pi_{\varrho}L_{1}-\Pi_{-\varrho}L_{2}\right)\right] = \\ &= 2a\left[\Lambda_{\delta_{1}\delta_{2}}\Lambda_{\delta_{3}\delta_{4}}-\varphi_{\delta_{1}\delta_{2}}\varphi_{\delta_{3}\delta_{4}}\right]L_{-} - \\ &- 2i\varrho b\left[\Lambda_{\delta_{1}\delta_{2}}\varphi_{\delta_{3}\delta_{4}}+\varphi_{\delta_{1}\delta_{2}}\Lambda_{\delta_{3}\delta_{4}}\right]L_{+}, \end{split}$$

где  $L_{\pm} = L_1 \pm L_2$ . Здесь

$$\varphi_{\mu\nu} = F_{\mu\nu}/B, \quad \widetilde{\varphi}_{\mu\nu} = \varepsilon_{\mu\nu\rho\sigma}\varphi_{\rho\sigma}/2$$

— соответственно безразмерные тензор электромагнитного поля и дуально сопряженный к нему тензор;  $\Lambda_{\mu\nu} = (\varphi \varphi)_{\mu\nu}$  и  $\tilde{\Lambda}_{\mu\nu} = (\tilde{\varphi} \tilde{\varphi})_{\mu\nu}$  — две отличные от нуля их билинейные комбинации. С использованием соотношений (21) и (22) результат вычисления структуры  $L_{\mu\nu}$  может быть представлен в следующем виде:

$$\begin{split} L_{\mu\nu} &= 2 p_{\delta} p_{\delta'}^{\prime} \Big\{ (1+g^2) \big( \tilde{\Lambda}_{\delta'\mu} \tilde{\Lambda}_{\delta\nu} + \tilde{\varphi}_{\delta'\mu} \tilde{\varphi}_{\delta\nu} \big) L_{+}^{(1)} + \\ &+ 2 \varrho g \big( \tilde{\Lambda}_{\delta'\mu} \tilde{\varphi}_{\delta\nu} + \tilde{\varphi}_{\delta'\mu} \tilde{\Lambda}_{\delta\nu} \big) L_{-}^{(1)} - (1+g^2) \times \\ &\times \tilde{\Lambda}_{\delta\delta} \big( \Lambda_{\mu\nu} L_{+}^{(2)} + i \varrho \varphi_{\mu\nu} L_{-}^{(2)} \big) + \\ &+ 2 g \, \tilde{\varphi}_{\delta\delta} \big( \varrho \Lambda_{\mu\nu} L_{-}^{(2)} + i \varphi_{\mu\nu} L_{+}^{(2)} \big) + \\ &+ 2 \Big[ (1+g^2) \, \tilde{\Lambda}_{\delta\mu} \big( \Lambda_{\delta'\nu} L_{-} + i \varrho \varphi_{\delta'\nu} L_{+} \big) + \\ &+ 2 g \, \tilde{\varphi}_{\delta\mu} \big( \varrho \Lambda_{\delta'\nu} L_{+} + i \varphi_{\delta'\nu} L_{-} \big) + \\ &+ (1+g^2) \, \tilde{\Lambda}_{\delta\nu} \big( \Lambda_{\delta'\mu} L_{-} - i \varrho \, \varphi_{\delta'\mu} L_{+} \big) + \\ &+ 2 g \, \tilde{\varphi}_{\delta\nu} \big( \varrho \Lambda_{\delta'\mu} L_{+} - i \, \varphi_{\delta'\mu} L_{-} \big) \Big] L_{n'-1}^{1} + \\ &+ 2 \Big[ (1+g^2) \, \tilde{\Lambda}_{\delta'\mu} \big( \Lambda_{\delta\nu} L_{-}^{\prime} - i \varrho \, \varphi_{\delta\nu} L_{+}^{\prime} \big) + \\ &+ 2 g \, \tilde{\varphi}_{\delta'\mu} \big( \varrho \Lambda_{\delta\nu} L_{+}^{\prime} - i \, \varphi_{\delta\mu} L_{-}^{\prime} \big) \Big] L_{n-1}^{1} + \\ &+ (1+g^2) \, \tilde{\Lambda}_{\delta'\nu} \big( \Lambda_{\delta\mu} L_{+}^{\prime} + i \varrho \, \varphi_{\delta\mu} L_{+}^{\prime} \big) + \\ &+ 2 g \, \tilde{\varphi}_{\delta'\nu} \big( \varrho \Lambda_{\delta\mu} L_{+}^{\prime} + i \varphi \, \varphi_{\delta\mu} L_{-}^{\prime} \big) \Big] L_{n-1}^{1} + \\ &+ 8 \, (1+g^2) \Big[ \Lambda_{\delta'\delta} \, \tilde{\Lambda}_{\mu\nu} - 2 g / (1+g^2) \, i \, \varphi_{\delta\delta} \, \tilde{\varphi}_{\mu\nu} + \\ &+ \Lambda_{\delta'\mu} \Lambda_{\delta\nu} - \varphi_{\delta'\mu} \varphi_{\delta\nu} \Big] L_{n-1}^{1} L_{n'-1}^{1} \Big\} + \\ &+ 2 m^2 (1-g^2) \Big[ \tilde{\Lambda}_{\mu\nu} L_{+}^{(1)} + \Lambda_{\mu\nu} L_{+}^{(2)} + i \varrho \varphi_{\mu\nu} L_{-}^{(2)} \Big], \quad (23) \end{split}$$

где  $L_{\pm} = L_n \pm L_{n-1}, L'_{\pm} = L_{n'} \pm L_{n'-1}, L^{(1)}_{\pm} = L_n L_{n'} \pm L_{n-1} L_{n'-1}, L^{(2)}_{\pm} = L_n L_{n'-1} \pm L_{n-1} L_{n'}$ и, чтобы не загромождать запись, у всех функций Lаргументы не указаны.

Опуская подробности вычислений, приведем окончательный результат для свертки тензоров  $N_{\mu\nu}$  (19) и  $L_{\mu\nu}$  (23). С использованием дополнительных соотношений

$$\tilde{\varphi}_{\mu\nu}\tilde{\varphi}_{\rho\sigma} = \Lambda_{\mu\sigma}\Lambda_{\nu\rho} - \Lambda_{\mu\rho}\Lambda_{\nu\sigma},$$

$$\tilde{\Lambda}_{\mu\nu}\tilde{\varphi}_{\rho\sigma} + \tilde{\Lambda}_{\mu\rho}\tilde{\varphi}_{\sigma\nu} + \tilde{\Lambda}_{\mu\sigma}\tilde{\varphi}_{\nu\rho} = 0,$$

$$\varphi_{\mu\nu}\varphi_{\rho\sigma} = \Lambda_{\mu\rho}\Lambda_{\nu\sigma} - \Lambda_{\mu\sigma}\Lambda_{\nu\rho},$$

$$\Lambda_{\mu\nu}\varphi_{\rho\sigma} + \Lambda_{\mu\rho}\varphi_{\sigma\nu} + \Lambda_{\mu\sigma}\varphi_{\nu\rho} = 0,$$
(24)

данная свертка может быть записана в следующем лоренц-инвариантном виде:

$$\begin{split} \Phi_{n,n'}(u,u') &= \frac{1}{16} L_{\mu\nu} N_{\mu\nu} = m^2 (1-g^2) \times \\ &\times \left[ (k\Lambda k') L_{+}^{(1)} + (k\tilde{\Lambda}k') L_{+}^{(2)} - \varrho (k\tilde{\varphi}k') L_{-}^{(2)} \right] + \\ &+ (1+g^2) \left[ (p\tilde{\Lambda}k) (p'\tilde{\Lambda}k') + (p\tilde{\varphi}k) (p'\tilde{\Lambda}k') \right] L_{+}^{(1)} + \\ &+ 2\varrho g \left[ (p\tilde{\Lambda}k) (p'\tilde{\varphi}k') + (p\tilde{\varphi}k) (p'\tilde{\Lambda}k') \right] L_{-}^{(1)} + \\ &+ \left[ 2g (p\tilde{\varphi}p') (k\tilde{\varphi}k') - (1+g^2) (p\tilde{\Lambda}p') (k\tilde{\Lambda}k') \right] L_{+}^{(2)} - \\ &- \varrho \left[ 2g (p\tilde{\varphi}p') (k\tilde{\Lambda}k') - (1+g^2) (p\tilde{\Lambda}p') (k\tilde{\varphi}k') \right] L_{-}^{(2)} - \\ &- 2\varrho \left[ (1-g)^2 (p'\tilde{\varphi}k) (p\Lambda k') - (1+g)^2 (p'\tilde{\varphi}k') (p\Lambda k) \right] \times \\ &\times L'_{+} L_{n-1}^{1} + 2 \left[ (1-g)^2 (p'\tilde{\Lambda}k) (p\Lambda k') + \\ &+ (1+g)^2 (p'\tilde{\Lambda}k') (p\Lambda k) \right] L'_{-} L_{n-1}^{1} + \\ &+ 2\varrho \left[ (1+g)^2 (p\tilde{\varphi}k) (p'\Lambda k') - (1-g)^2 (p\tilde{\varphi}k') (p'\Lambda k) \right] \times \\ &\times L_{+} L_{n'-1}^{1} + 2 \left[ (1+g)^2 (p\tilde{\Lambda}k) (p'\Lambda k') + \\ &+ (1-g)^2 (p\tilde{\Lambda}k') (p'\Lambda k) \right] L_{-} L_{n'-1}^{1} + \\ &+ 8 \left[ (1+g)^2 (p\Lambda k) (p'\Lambda k') + \\ &+ (1-g)^2 (p\Lambda k') (p'\Lambda k) \right] L_{n-1}^{1} L_{n'-1}^{1}, \end{split}$$
(25)

где аргументами функций L являются  $u = 2(p\Lambda p)/(eB)$  в  $u' = 2(p'\Lambda p')/(eB)$ .

Просуммированная по поляризациям всех частиц вероятность перехода в единицу времени из начального состояния в конечное для процесса (1) дается следующим выражением:

$$\mathcal{W}_{1} = \sum_{s,s'=\pm 1} \frac{|S_{if}|^{2}}{\mathcal{T}} = \frac{(-1)^{n+n'} 16 \pi^{2} \widetilde{G}_{F}^{2}}{L_{y}^{2} L_{z}^{2} V \varepsilon_{n} \omega \varepsilon_{n'}^{\prime} \omega^{\prime}} \times \\ \times \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left\{-\frac{u+u'}{2}\right\} \Phi_{n,n'}(u,u') \times \\ \times \delta^{(4)}(\mathcal{P}) \ dp_{1} dp_{1}^{\prime}, \quad (26)$$

где  $\mathcal{P} = p + k - p' - k'$ . Вероятности остальных нейтрино-электронных процессов (2)–(9) легко могут быть получены из (26) использованием кроссинг-симметрии.

Обсудим лоренц-инвариантность полученного для квадрата S-матричного элемента выражения. Как видно из (16), оно содержит свертку тензоров  $L_{\mu\nu}$  и  $N_{\mu\nu}$ , представленную в явно инвариантном виде (25). Инвариантность остальной части выражения требует дополнительного пояснения. А именно, необходимо отметить, что все вычисления проводились в предположении наличия чисто магнитного поля. Таким образом, инвариантность в

5 ЖЭТФ, вып. 6

данном случае не подразумевает движение среды как целого поперек линий напряженности магнитного поля, так как это приведет к возникновению в ней дополнительной электрической составляющей. В этом смысле полученное для квадрата S-матричного элемента выражение действительно является инвариантным, так как при переходе в другую систему отсчета в нем преобразуются лишь временная и третья компоненты 4-векторов. Однако используемое приближение не приводит к потере общности полученного результата, так как хорошо выполняется для сред, содержащих заряженные частицы. Это связано с тем, что вследствие высокой электропроводности такая среда движется только вдоль линий напряженности магнитного поля. Это можно непосредственно получить из закона Ома для тока в отсутствие электрического поля  $\mathbf{j} = \sigma [\mathbf{v} \times \mathbf{B}]$ , из которого следует, что при бесконечной проводимости среды  $\sigma$  конечный ток возможен лишь при условии  $[\mathbf{v} \times \mathbf{B}] = 0$ . Это соответствует условию вмороженности магнитного поля в плазму, когда скорость движения среды v параллельна его

В заключение отметим, что полученное в данной работе выражение для квадрата S-матричного элемента не только представлено в явно инвариантном виде, но и не встречалось в подобной форме ранее в литературе, т. е. является новым. Кроме того, данный результат легко может быть обобщен на нейтринные процессы с участием мюона и тауона. Для этого достаточно в выражении (25) сделать замену  $m^2 \rightarrow m_1 m_2$ , где  $m_1$  и  $m_2$  — массы участвующих в процессе заряженных лептонов. Для векторной и аксиальной констант заряженного лептонного тока необходимо использовать выражения  $c_V =$  $=\pm 1/2 + 2\sin^2 \theta_W$  и  $c_A = \pm 1/2$ , где знак плюс соответствует процессам, которые идут как через нейтральный Z-, так и заряженный W-бозоны, а знак минус отвечает процессам с участием только Z-бозона. Отметим также, что в приведенных выражениях явно сохранен знак заряда частицы  $\varrho$ . Таким образом, полученный результат может быть достаточно легко обобщен и на процессы взаимодействия нейтрино с положительно заряженными частицами, например, протонами.

напряженности В.

## 3. ИНТЕГРИРОВАНИЕ ПО ПОПЕРЕЧНЫМ ИМПУЛЬСАМ

Дальнейшее использование полученных вероятностей нейтрино-электронных процессов зависит от

конкретно решаемой задачи. Однако в подавляющем большинстве астрофизических объектов нейтрино и антинейтрино не находятся в равновесии со средой и общий подход к их описанию основывается на использовании неравновесной функции распределения  $f_{\nu}(k, \mathbf{x})$ , являющейся решением релятивистского кинетического уравнения Больцмана [66]:

$$k^{\alpha} \left( \frac{\partial f_{\nu}}{\partial x^{\alpha}} - \Gamma^{\beta}_{\alpha\gamma} \, k^{\gamma} \frac{\partial f_{\nu}}{\partial k^{\beta}} \right) = \left( \frac{\partial f_{\nu}}{\partial \tau} \right)_{coll}, \qquad (27)$$

где $\tau$  — собственное время,  $\Gamma^{\beta}_{\alpha\gamma}$  — символы Кристоффеля, соответствующие метрике пространствавремени. Правая часть уравнения Больцмана называется интегралом столкновений. Приведем его в явном виде для наиболее часто встречающегося в литературе процесса двухчастичного рассеяния

$$\nu_{(k)} + a_{(p)} \to b_{(k')} + c_{(p')},$$
 (28)

где под  $\nu$  понимается нейтрино или антинейтрино в начальном состоянии, а, b и с — произвольные частицы, среди которых, в частности, также могут быть нейтрино или антинейтрино. В скобках указаны соответствующие частицам 4-импульсы. Отметим, что под произвольными частицами здесь подразумеваются лишь те, которые допускаются рассматриваемым лагранжианом взаимодействия (10). Для данного типа процессов интеграл столкновений в сопутствующей системе отсчета может быть записан в следующем виде [67]:

$$\hat{\mathbf{I}}_{coll} = \left(\frac{\partial f_{\nu}}{\partial t}\right)_{coll} = \int dn_a \, dn_b \, dn_c \times \\ \times \mathcal{W} \left\{ f_b(k') f_c(p') [1 - f_{\nu}(k)] [1 \pm f_a(p)] - \right. \\ \left. - f_{\nu}(k) f_a(p) [1 \pm f_b(k')] [1 \pm f_c(p')] \right\}, \quad (29)$$

где *t* — время в сопутствующей системе отсчета,  $f_{\nu}(k), f_{a}(p), f_{b}(k'), f_{c}(p')$  — функции распределения частиц, участвующих в реакции, причем знак плюс в комбинациях  $1 \pm f_i$  соответствует бозонам, а минус — фермионам,  $\mathcal{W}$  — вероятность процесса в единицу времени,  $dn_i$  — элемент фазового объема частиц *i*-го сорта. В отсутствие внешних полей в сопутствующей системе отсчета элемент фазового объема может быть записан как

$$dn_0 = \sum_s \frac{V d^3 p}{(2\pi)^3},$$
 (30)

где V — нормировочный объем,  $d^3p$  — элемент объема импульсного пространства, а сумма берется по всем спиновым состояниям *s* частицы.

Левая часть уравнения Больцмана представляет собой инвариантную производную по времени от функции распределения нейтрино  $f_{\nu}$ , т.е. характеризует изменение числа частиц в элементе фазового объема  $dn_{\nu}$  с течением времени. Таким образом, первое и второе слагаемые в интеграле столкновений  $\hat{\mathbf{I}}_{coll} = \hat{\mathbf{I}}_{\downarrow} - \hat{\mathbf{I}}_{\uparrow}$  (29) имеют смысл числа нейтрино, соответственно попадающих в  $dn_{\nu}$  за счет обратной к (28) реакции и уходящих из него за счет прямого процесса. Следовательно, интегрирование этих слагаемых по  $dn_{\nu}$  будет давать полное число обратных и прямых процессов, происходящих в нормировочном объеме V. Отметим, что более удобной для использования величиной является скорость процесса

$$\Gamma_{\downarrow,\uparrow} = \frac{1}{V} \int \hat{\mathbf{I}}_{\downarrow,\uparrow} \, dn_{\nu},\tag{31}$$

определяющая число реакций данного типа, протекающих в единичном объеме среды в единицу времени. В частности, эта величина более удобна тем, что является лоренц-инвариантной. Данное определение легко обобщается на случай нейтринных процессов с участием произвольного числа частиц в начальном и конечном состояниях. Действительно, скорость любого процесса может быть представлена в виде

$$\Gamma = \frac{1}{V} \int \prod_{\ell_i, \ell_f} dn_{\ell_i} dn_{\ell_f} \mathcal{W} f_{\ell_i} \left( 1 \pm f_{\ell_f} \right).$$
(32)

Здесь индексы  $\ell_i$  и  $\ell_f$  относятся к начальным и конечным частицам, интегрирование ведется по фазовым объемам  $dn_i$  всех частиц с учетом их функций распределения  $f_i$ , причем знак плюс соответствует бозонам, а минус — фермионам. Отметим, что скорости прямого и обратного процессов различаются лишь произведением, содержащим функции распределения частиц. Аналогичным образом могут быть определены энергия и импульс, уносимые (анти)нейтрино в данном процессе из единичного объема среды в единицу времени:

$$\mathcal{Q}^{\mu} = \frac{1}{V} \int \prod_{\ell_i, \ell_f} dn_{\ell_i} dn_{\ell_f} q^{\mu} \mathcal{W} f_{\ell_i} \left( 1 \pm f_{\ell_f} \right). \quad (33)$$

Здесь  $q^{\mu}$  — разность между суммами конечных и начальных 4-импульсов всех (анти)нейтрино, участвующих в реакции.

Дальнейшие вычисления, для определенности, будем проводить для введенных выше  $\Gamma$  (32) и  $Q^{\mu}$  (33), поскольку результаты, полученные для них, легко могут быть распространены на другие интегральные величины, соответствующие нейтрино-электронным процессам. Как отмечалось выше, во внешнем магнитном поле поперечный импульс заряженных частиц квантуется, что приводит к изменению их фазового объема. Так, в выбранной нами калибровке Ландау для векторного потенциала магнитного поля, элемент фазового объема заряженных фермионов будет иметь следующий вид [68]:

$$dn_B = \sum_{n,s} \frac{L_y L_z dp_2 dp_3}{(2\pi)^2},$$
 (34)

где  $L_y$  и  $L_z$  — нормировочные длины,  $p_2$  и  $p_3$  — соответствующие компоненты импульса, а суммирование ведется по всем уровням Ландау n и спиновым состояниям s частицы. С учетом того, что в рассматриваемых нейтрино-электронных процессах участвуют два заряженных фермиона, скорости этих реакций и передаваемые в них от среды к нейтрино энергия и импульс могут быть представлены как

$$\Gamma_{j} = \frac{4\widetilde{G}_{F}^{2}}{(2\pi)^{8}} \sum_{n,n'} (-1)^{n+n'} \times \int \frac{d^{3}k}{\omega} \frac{d^{3}k'}{\omega'} \frac{d^{3}p}{\varepsilon_{n}} \frac{d^{3}p'}{\varepsilon_{n'}'} \Phi_{j} \Pi_{j} \delta^{(4)}(\mathcal{P}_{j}) ,$$

$$\mathcal{Q}_{j}^{\mu} = \frac{4\widetilde{G}_{F}^{2}}{(2\pi)^{8}} \sum_{n,n'} (-1)^{n+n'} \times$$

$$\lesssim \int \frac{d^{3}k}{\omega} \frac{d^{3}k'}{\omega'} \frac{d^{3}p}{\varepsilon_{n}} \frac{d^{3}p'}{\varepsilon_{n'}'} q_{j}^{\mu} \Phi_{j} \Pi_{j} \delta^{(4)}(\mathcal{P}_{j}) ,$$
(35)

где индекс  $\langle j \rangle$  соответствует номеру процесса из набора (1)–(9). Здесь введена функция

$$\Phi_j = e^{-(u+u')/2} \Phi_{n,n'}^{(j)}(u,u'),$$

получающаяся из

×

$$\Phi_{n,n'}^{(1)}(u,u') = \Phi_{n,n'}(u,u')$$

(см. (25)) после соответствующих реакции с номером j кроссинг-симметричных замен квантовых чиссел в (26),  $\Pi_j = \prod f_{\ell_i}(1 - f_{\ell_f})$  — произведение, содержащее соответствующие процессу функции распределения начальных и конечных частиц,  $\mathcal{P}_j$  — сохраняющаяся в реакции суперпозиция 4-импульсов,  $q_j^{\mu}$  — четырехмерный импульс, передаваемый в данном процессе от среды к нейтрино.

Необходимо отметить, что хотя элемент фазового объема заряженного фермиона в магнитном поле (34) не содержит компоненту импульса  $p_1$ , она эффективно появляется в приведенных выше выражениях для скоростей процессов и передаваемых в

j	1	2	3	4	5	6	7	8	9
$\widetilde{\sigma}$	+	+	+	+	_	_	_	+	+
σ	+	+	_	_	+	_	_	+	_
$\sigma'$	+	+	_	—	_	+	+	+	—
q	k'-k	k-k'	k'-k	k-k'	k+k'	k'-k	k-k'	k + k'	k + k'

**Таблица.** Коэффициенты  $\tilde{\sigma}$ ,  $\sigma$ ,  $\sigma'$  и 4-импульс q, передаваемый от среды к (анти)нейтрино. Индекс j указывает на конкретную реакцию из набора прямых нейтрино-электронных процессов (1)–(9)

них энергии и импульсе. Это связано с тем, что используемая здесь матрица плотности (13) представлена в виде интеграла по данной нефизической компоненте импульса. Такое представление эффективно восстанавливает в интегральных величинах (35) трехмерное импульсное пространство для заряженных фермионов, а также четырехмерную  $\delta$ -функцию от сохраняющейся в процессе комбинации импульсов. Таким образом, приведенные выражения для интегральных величин по форме записи практически полностью совпадают с аналогичными величинами для нейтрино-электронных процессов без магнитного поля. Отличие состоит лишь в дополнительном суммировании по квантовым числам n и п'. Следовательно, с точностью до числового коэффициента, функция  $\Phi_j = e^{-(u+u')/2} \Phi_{n,n'}^{(j)}(u,u')$  выступает здесь в роли квадрата инвариантного матричного элемента нейтрино-электронного процесса с номером *j* в присутствии внешнего магнитного поля. Отметим также, что в выбранной форме записи скорости нейтрино-электронных процессов (передаваемые в них энергия и импульс) имеют явно инвариантный (ковариантный) вид.

Интегральные величины для нейтрино-электронных процессов могут быть дополнительно упрощены при использовании свойств полиномов Лагерра, приведенных в Приложении. Так, соотношения (46)–(48) позволяют провести интегрирование (35) по поперечным импульсам заряженных частиц. Отметим однако, что такая процедура может нарушить исходную кроссинг-симметрию вероятностей переходов нейтрино-электронных процессов и ее сохранение требует дополнительной проверки. Такая проверка является принципиально важной, поскольку в ряде работ явные вычисления, включающие интегрирование по поперечным импульсам заряженных лептонов, проводились лишь для одного нейтрино-электронного процесса, а выражения для других реакций получались путем кроссинг-симмет-

ричных замен импульсов уже после интегрирования (см., например, [22, 31]). Проверим сохранение кроссинг-симметрии непосредственным вычислением. Для определенности будем рассматривать только прямые процессы (1)-(9), так как для обратных результат может быть получен простой перестановкой начальных и конечных 4-импульсов. Сохраним введенные выше обозначения для процесса рассеяния нейтрино на электроне (1). Для остальных реакций под k, p, k' и p' будем понимать 4-импульсы частиц, которым они соответствуют после кроссинг-симметричных замен без учета их знака (для удобства квантовые числа, соответствующие частицам после замен, приведены непосредственно в определении реакций (1)-(9)). При таком определении квантовых чисел частиц, функции  $\Phi_{n.n'}^{(j)}(u,u')$ остаются неизменными и совпадают с (25) для всех процессов, кроме (5)–(7), в которых задействована электрон-позитронная пара. В этих реакциях следует изменить знак массового члена:  $\Phi_{n,n'}^{(5)-(7)}(u,u') =$  $= \Phi_{n,n'}(u,u')[m^2 \to -m^2]$ . Таким образом, для всех рассматриваемых процессов и принятых обозначений для импульсов и уровней Ландау частиц можно записать:

$$\Phi_{n,n'}^{(j)}(u,u') = \Phi_{n,n'}(u,u') \left[ m^2 \to \widetilde{\sigma}_j \, m^2 \right], \qquad (36)$$

где  $\tilde{\sigma}_j = \pm 1$  — знак массового члена для реакции с номером j. Кроме того, представим сохраняющиеся в реакциях суперпозиции 4-импульсов в следующем виде:

$$\mathcal{P}_j^\mu = \sigma_j \, p^\mu - \sigma'_j \, p'^\mu - q_j^\mu, \qquad (37)$$

где  $q^{\mu}$  — передаваемый в реакции от среды к нейтрино 4-импульс, а коэффициенты  $\sigma_j$ ,  $\sigma'_j = \pm 1$ . Для рассматриваемых прямых процессов (1)–(9) соответствующие величины приведены в таблице.

Для проведения дальнейших вычислений необходимо конкретизировать вид функций распределения заряженных частиц. Будем предполагать далее, что электроны и позитроны находятся в локальном термодинамическом равновесии с остальной средой. В этом случае они описываются функциями распределения Ферми – Дирака

$$f_{e^{\mp}}(\varepsilon) = \left[e^{(\varepsilon \mp \mu_e)/T} + 1\right]^{-1},$$

где  $\mu_e$  — химический потенциал электронов и T локальная температура среды. В магнитном поле энергия заряженных фермионов не зависит от поперечных составляющих импульса. Таким образом, эти компоненты импульса входят лишь в функции  $\Phi_i$  и дельта-функции, по крайней мере, в случае равновесной среды. Как следует из структуры  $\Phi_{n,n'}^{(j)}(u,u')$ , при интегрировании по поперечным импульсам заряженных частиц возникают три типа интегралов. В скалярных интегралах зависимость от поперечных составляющих импульса входит лишь через переменные u и u', в векторных — подынтегральная функция в качестве дополнительного множителя содержит  $p^{\alpha}$  или  $p'^{\alpha}$ , а в тензорных имеется билинейная конструкция  $p^{\alpha}p'^{\beta}$ . Все три типа интегралов могут быть достаточно легко вычислены с использованием выражений, приведенных в Приложении. Применительно к исследуемым нейтриноэлектронным процессам возникают скалярные интегралы

$$(-1)^{n+n'} \int_{-\infty}^{\infty} L_{\pm}^{(1)} e^{-(u+u')/2} \,\delta_{\pm}^{(2)}(\mathcal{P}) \,d^2 p_{\perp} d^2 p'_{\perp} =$$

$$= \frac{\pi}{2} \,eB \,F_{\pm}^{(1)}(t),$$

$$(-1)^{n+n'} \int_{-\infty}^{\infty} L_{\pm}^{(2)} e^{-(u+u')/2} \,\delta_{\pm}^{(2)}(\mathcal{P}) \,d^2 p_{\perp} d^2 p'_{\perp} = (38)$$

$$= -\frac{\pi}{2} \,eB \,F_{\pm}^{(2)}(t),$$

$$F_{\pm}^{(1)}(t) = F_{n,n'}^2(t) \pm F_{n-1,n'-1}^2(t),$$

$$F_{\pm}^{(2)}(t) = F_{n,n'-1}^2(t) \pm F_{n-1,n'}^2(t),$$

векторные интегралы

$$(-1)^{n+n'} \int_{-\infty}^{\infty} p^{\alpha} L_{n-1}^{1} L'_{\pm} e^{-(u+u')/2} \times \delta_{\perp}^{(2)}(\mathcal{P}) d^{2}p_{\perp} d^{2}p'_{\perp} =$$
$$= \sigma \frac{\pi}{2} eB \sqrt{\frac{eBn}{2}} F_{\mp}(t) \frac{q^{\alpha}}{\sqrt{q\Lambda q}},$$

$$(-1)^{n+n'} \int_{-\infty}^{\infty} p'^{\alpha} L_{\pm} L_{n'-1}^{1} e^{-(u+u')/2} \times \\ \times \delta_{\perp}^{(2)}(\mathcal{P}) d^{2} p_{\perp} d^{2} p'_{\perp} = \\ = \sigma' \frac{\pi}{2} eB \sqrt{\frac{eB n'}{2}} F'_{\pm}(t) \frac{q^{\alpha}}{\sqrt{q\Lambda q}},$$

$$F_{\pm}(t) = F_{n,n'}(t) F_{n-1,n'}(t) \pm \\ \pm F_{n,n'-1}(t) F_{n-1,n'-1}(t),$$

$$F'_{\pm}(t) = F_{n,n'}(t) F_{n,n'-1}(t) \pm \\ \pm F_{n-1,n'}(t) F_{n-1,n'-1}(t) \pm$$

$$(39)$$

и тензорный интеграл

$$(-1)^{n+n'} \int_{-\infty}^{\infty} p^{\alpha} p'^{\beta} L_{n-1}^{1} L_{n'-1}^{1} e^{-(u+u')/2} \times \\ \times \delta_{\perp}^{(2)}(\mathcal{P}) d^{2} p_{\perp} d^{2} p'_{\perp} = \sigma \sigma' \frac{\pi}{4} eB \sqrt{\frac{eB n}{2}} \times \\ \times \sqrt{\frac{eB n'}{2}} \left[ F_{n,n'}(t) F_{n-1,n'-1}(t) \Lambda^{\alpha\beta} + \right. \\ \left. + F_{n,n'-1}(t) F_{n-1,n'}(t) \left( 2 \frac{q^{\alpha} q^{\beta}}{q \Lambda q} - \Lambda^{\alpha\beta} \right) \right], \quad (40)$$

где  $\delta_{\perp}^{(2)}(\mathcal{P})$  — произведение двух  $\delta$ -функций от поперечных к магнитному полю компонент импульса,  $t = (q\Lambda q)/(2eB)$ , и  $F_{n,n'}(t)$  — функция Лагерра (44), основные свойства которой можно найти в Приложении. С использованием полученных выше выражений интегрирование по поперечным импульсам заряженных частиц приводит к следующему результату:

$$\Gamma_{j} = \frac{\widetilde{G}_{F}^{2} eB}{(2\pi)^{7}} \sum_{n,n'} \int \frac{d^{3}k}{\omega} \frac{d^{3}k'}{\omega'} \frac{dp_{3}}{\varepsilon_{n}} \frac{dp'_{3}}{\varepsilon'_{n'}} \times \\ \times \mathcal{A}_{j} \Pi_{j} \delta_{\parallel}^{(2)} (\mathcal{P}_{j}) , \qquad (41)$$
$$\mathcal{Q}_{j}^{\mu} = \frac{\widetilde{G}_{F}^{2} eB}{(2\pi)^{7}} \sum_{n,n'} \int \frac{d^{3}k}{\omega} \frac{d^{3}k'}{\omega'} \frac{dp_{3}}{\varepsilon_{n}} \frac{dp'_{3}}{\varepsilon'_{n'}} q_{j}^{\mu} \times \\ \times \mathcal{A}_{j} \Pi_{j} \delta_{\parallel}^{(2)} (\mathcal{P}_{j}) .$$

Здесь  $\delta_{\parallel}^{(2)}(\mathcal{P})$  — произведение  $\delta$ -функций от сохраняющихся энергии и компоненты импульса вдоль магнитного поля, а функции  $\mathcal{A}_j$  задаются следующим выражением:

$$\begin{split} \mathcal{A}_{j} &= \tilde{\sigma}_{j} m^{2} (1-g^{2}) \left[ (k\Lambda k') F_{+}^{(1)}(t) - (k\Lambda k') F_{+}^{(2)}(t) + \right. \\ &+ \varrho \left( k \tilde{\varphi} k' \right) F_{-}^{(2)}(t) \right] + (1+g^{2}) \left[ (p\Lambda k) (p'\Lambda k') + \right. \\ &+ \left( p \tilde{\varphi} k) (p'\Lambda k') \right] F_{+}^{(1)}(t) + 2\varrho g \left[ (p\Lambda k) (p'\tilde{\varphi} k') + \right. \\ &+ \left( p \tilde{\varphi} k) (p'\Lambda k') \right] F_{-}^{(1)}(t) + \left[ (1+g^{2}) (p\Lambda p') (k\Lambda k') - \right. \\ &- 2g \left( p \tilde{\varphi} p' \right) (k\Lambda k') \right] F_{+}^{(2)}(t) - \varrho \left[ (1+g^{2}) (p\Lambda p') (k\tilde{\varphi} k') - \right. \\ &- 2g (p \tilde{\varphi} p') (k\Lambda k') \right] F_{-}^{(2)}(t) + \sigma_{j} \left[ (1-g)^{2} (p'\Lambda k) (q\Lambda k') + \right. \\ &+ (1+g)^{2} (p'\Lambda k') (q\Lambda k) \right] \sqrt{\frac{2eBn}{q\Lambda q}} F_{+}(t) - \\ &- \varrho \sigma_{j} \left[ (1-g)^{2} (p'\tilde{\varphi} k) (q\Lambda k') - (1+g)^{2} (p'\tilde{\varphi} k') (q\Lambda k) \right] \times \\ &\times \sqrt{\frac{2eBn}{q\Lambda q}} F_{-}(t) + \sigma_{j}' \left[ (1-g)^{2} (p\tilde{\Lambda} k') (q\Lambda k) + \right. \\ &+ (1+g)^{2} (p\tilde{\Lambda} k) (q\Lambda k') \right] \sqrt{\frac{2eBn'}{q\Lambda q}} F_{+}'(t) - \\ &- \varrho \sigma_{j}' \left[ (1-g)^{2} (p\tilde{\varphi} k') (q\Lambda k) - (1+g)^{2} (p\tilde{\varphi} k) (q\Lambda k') \right] \times \\ &\times \sqrt{\frac{2eBn}{q\Lambda q}} F_{-}'(t) + 4\sigma_{j} \sigma_{j}' (1+g^{2}) \left\{ \left[ 2(k\Lambda q) (k'\Lambda q) - \right. \\ &- \left. (k\Lambda k') (q\Lambda q) \right] F_{n,n'-1}(t) F_{n-1,n'}(t) + \\ &+ (k\Lambda k') (q\Lambda q) F_{n,n'}(t) F_{n-1,n'-1}(t) \right\} \frac{eB}{q\Lambda q} \sqrt{nn'}. \end{split}$$

Отметим, что приведенные выражения для скоростей нейтрино-электронных процессов, а также энергии и импульса, передаваемых в них от среды к нейтрино, остаются соответственно явно инвариантными и после интегрирования по импульсам заряженных частиц. Кроме того, в  $\mathcal{A}_j$  сохранен знак заряда  $\varrho$ , что позволяет использовать полученный результат для аналогичных реакций с участием положительно заряженных частиц, например, протонов.

Приведенные выражения позволяют непосредственно убедиться в том, что исходная кроссинг-симметрия *S*-матричных элементов нейтрино-электронных процессов сохраняется и после их интегрирования по поперечным импульсам заряженных частиц. Действительно, можно взять за основу, например, результат для процесса рассеяния нейтрино на электроне (1) и сравнить выражения, следующие из него после кроссинг-симметричных замен, с теми, что были получены выше непосредственным вычислением. Для всех нейтрино-электронных процессов выражения совЖЭТФ, том **153**, вып. 6, 2018

Отметим, что функция (42) может быть представлена в более простом и удобном для дальнейшего использования виде. А именно, можно сократить число входящих в него билинейных структур от функций  $F_{n,n'}$ . Как показано в Приложении, для нейтрино-электронных процессов имеются всего три независимые структуры. Кроме того, следует учесть, что нейтрино взаимодействуют с отрицательно заряженными лептонами, для которых  $\varrho =$ = -1. С учетом этого, приведем результат для процесса (1), который может быть представлен в следующем виде:

$$\begin{split} \mathcal{A}_{1} &= m^{2}(1-g^{2}) \left[ (k\Lambda k') F_{+}^{(1)}(t) - (k\tilde{\Lambda}k') F_{+}^{(2)}(t) + \\ &+ (k\tilde{\varphi}k') \frac{n-n'}{t} F_{-}^{(1)}(t) \right] + (1+g^{2}) \times \\ &\times \left[ (p\tilde{\Lambda}k)(p'\tilde{\Lambda}k') + (p\tilde{\varphi}k)(p'\tilde{\varphi}k') \right] F_{+}^{(1)}(t) - \\ &- 2g \left[ (p\tilde{\Lambda}k)(p'\tilde{\varphi}k') + (p\tilde{\varphi}k)(p'\tilde{\Lambda}k') \right] F_{-}^{(1)}(t) + \\ &+ \left[ (1+g^{2})(p\tilde{\Lambda}p')(k\tilde{\Lambda}k') - 2g(p\tilde{\varphi}p')(k\tilde{\varphi}k') \right] F_{+}^{(2)}(t) + \\ &+ \left[ 2g(p\tilde{\varphi}p')(k\tilde{\Lambda}k') - (1+g^{2})(p\tilde{\Lambda}p')(k\tilde{\varphi}k') \right] \times \\ &\times \frac{n-n'}{t} F_{-}^{(1)}(t) - \\ &- \left[ (1-g)^{2}(p'\tilde{\Lambda}k)(q\Lambda k') + (1+g)^{2}(p'\tilde{\Lambda}k')(q\Lambda k) \right] \times \\ &\times \left( \frac{n-n'}{2t} F_{+}^{(1)}(t) + \frac{F_{+}^{(2)}(t)}{2} \right) - \\ &- \left[ (1-g)^{2}(p\tilde{\varphi}k)(q\Lambda k') - (1+g)^{2}(p\tilde{\varphi}k')(q\Lambda k) \right] \times \\ &\times \frac{n}{t} F_{-}^{(1)}(t) - \\ &- \left[ (1-g)^{2}(p\tilde{\varphi}k')(q\Lambda k) + (1+g)^{2}(p\tilde{\Lambda}k)(q\Lambda k') \right] \times \\ &\times \left( \frac{n-n'}{2t} F_{+}^{(1)}(t) - \frac{F_{+}^{(2)}(t)}{2} \right) + \\ &+ \left[ (1-g)^{2}(p\tilde{\varphi}k')(q\Lambda k) - (1+g)^{2}(p\tilde{\varphi}k)(q\Lambda k') \right] \times \\ &\times \left\{ \left[ 2(k\Lambda q)(k'\Lambda q) - (k\Lambda k')(q\Lambda q) \right] \times \\ &\times \left\{ \left[ 2(k\Lambda q)(k'\Lambda q) - (k\Lambda k')(q\Lambda q) \right] \times \\ &\times \left( \frac{(n-n')^{2}}{2t^{2}} F_{+}^{(1)}(t) - \frac{n+n'}{2t} F_{+}^{(2)}(t) \right) + \\ &+ (k\Lambda k')(q\Lambda q) \left( \frac{n+n'}{2t} F_{+}^{(1)}(t) - \frac{F_{+}^{(2)}(t)}{2} \right) \right\}, \end{split}$$

где  $t = (q\Lambda q)/(2eB), q = k' - k$ и все обозначения импульсов соответствуют процессу (1). Как было показано выше, скорости остальных нейтрино-электронных процессов и передаваемые в них энергия и импульс могут быть получены из (41) и (43) с использованием кроссинг-симметрии. Еще раз отметим, что полученные выражения представлены в явно инвариантном (ковариантном) виде, что дает возможность их использования в случае, когда среда движется как целое вдоль линий напряженности магнитного поля. Кроме того, они максимально упрощены в смысле дальнейшего интегрирования по импульсам частиц и представлены в унифицированной для всех нейтрино-электронных процессов форме. Насколько нам известно, выражение (43), записанное в явно лоренц-инвариантном виде, ранее в литературе не встречалось и является новым.

Как отмечалось выше, при исследовании нейтрино-электронных процессов применялись не только различные техники вычислений, но и промежуточные расчеты, зачастую, проводились с использованием определенных упрощающих предположений. Так, одним из распространенных упрощений является пренебрежение функциями распределения нейтрино (см., например, [22]), что справедливо для процессов их излучения в условиях нейтронных звезд и аккреционных дисков. В этом случае, интегрирование по нейтринному току  $N_{\mu\nu}$  может быть существенно упрощено [4]. Однако такого рода упрощения делают невозможным непосредственное сравнение результатов данных работ с полученными выше. Как показал анализ существующей по нейтрино-электронным процессам литературы, сравнение может быть проведено с результатами работы [52], где исследовался процесс рассеяния нейтрино на электроне во внешнем магнитном поле. В указанной статье вычислялась величина, аналогичная приведенным выше скоростям реакций (41). Расчет проводился в технике, отличной от используемой в настоящей статье, но, как показало сравнение, результат работы [52] идентичен полученному выше выражению для скорости рассеяния нейтрино на электроне в системе отсчета, где среда покоится как целое. В частности, в данной системе отсчета функция  $\mathcal{A}_1$  в форме, приведенной в (42), совпадает с функцией D (формула (А.7) в [52]). Таким образом, проведен независимый расчет этого процесса с использованием другой техники, подтверждающий результат [52], что касается процессов (2)–(9), то подобное представление для квадратов инвариантных матричных элементов нам неизвестно. Непосредственное сравнение с результатами других работ, где исследовались нейтрино-электронные процессы, оказалось затруднительным по указанной выше причине.

### 4. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

В данной работе исследовались нейтрино-электронные процессы (1)-(9) в среде с произвольным по напряженности магнитным полем. В технике, основанной на использовании матриц плотности частиц, для данных реакций получены инвариантные квадраты *S*-матричных элементов, в форме, не зависящей от выбора системы отчета, движущейся вдоль линий напряженности магнитного поля. Отметим, что вероятности нейтрино-электронных процессов в (25), (26) не встречались ранее в литературе. Кроме того, данный результат легко может быть обобщен на процессы взаимодействия нейтрино с мюонами и тауонами, а также протонами.

Рассмотрен общий подход к описанию нейтрино, взаимодействующего со средой, на основе релятивистского уравнения Больцмана. На примере таких интегральных характеристик, как скорость нейтрино-электронных реакций, а также энергия и импульс, передаваемые в них от среды к нейтрино, проведено интегрирование по поперечным импульсам заряженных частиц. Результат такого интегрирования (41) представлен в явно лоренц-инвариантном виде для скоростей и ковариантном виде для четырехмерных переданных импульсов. Кроме того, полученные выражения приведены в более упрощенном для дальнейшего использования виде (43). Они представлены в унифицированной для всех нейтрино-электронных процессов форме и совпадают с имеющимися в литературе [52] в системе отсчета, где среда покоится. Отметим также, что представленные в работе результаты можно использовать не только для непосредственного расчета скоростей процессов и передаваемых в них энергии и импульса в условиях, соответствующих различным астрофизическим объектам. Из них также могут быть получены и другие интегральные величины, в частности, интегралы столкновений, соответствующие нейтрино-электронным процессам, которые требуются для моделирования распространения нейтрино в среде с произвольным по напряженности магнитным полем.

Авторам приятно поблагодарить А. Я. Пархоменко за многочисленные обсуждения, конструктивную критику и ценные советы. Один из авторов (А. Д.) приносит благодарность за гостеприимство Институту физики Макса Планка (Мюнхен, Германия), а также Георгу Раффельту за поддержку и интересные обсуждения. Исследование выполнено при частичной финансовой поддержке РФ-ФИ (гранты №№ 15-02-06033-а, 16-32-00066 мол-а), Российско-немецкого междисциплинарного научного центра (G-RISC) (проект № А-2017b-1), а также в рамках реализации НИР ЯрГУ ОП-2Г-02-2017.

#### приложение

В задачах, связанных с расчетами элементарных процессов с участием заряженных фермионов, происходящих в присутствии постоянного однородного магнитного поля, часто возникают функции, получившие в литературе название функций Лагерра. В частности, они возникают при интегрировании квадратов *S*-матричных элементов реакций по поперечным к магнитному полю компонентам импульсов заряженных частиц. Хотя можно встретить различные варианты определения этих функций, здесь мы будем следовать работе [69], определив функцию Лагерра как

$$F_{\ell,m}(t) = (-1)^{\ell-m} F_{m,\ell}(t) =$$
$$= \sqrt{\frac{\ell!}{m!}} t^{(m-\ell)/2} e^{-t/2} L_{\ell}^{m-\ell}(t). \quad (44)$$

Далее, если это не вызывает недоразумений, аргумент функции будет опускаться, т. е. считается, что  $F_{\ell,m}(t) \equiv F_{\ell,m}$ . Приведем несколько базовых соотношений на данные функции, которые непосредственно следуют из свойств обобщенных полиномов Лагерра и могут быть найдены, например, в работе [69]:

$$\sqrt{\ell} F_{\ell,m} - \sqrt{m} F_{\ell-1,m-1} = -\sqrt{t} F_{\ell-1,m}, 
\sqrt{\ell} F_{\ell-1,m-1} - \sqrt{m} F_{\ell,m} = -\sqrt{t} F_{\ell,m-1}, 
\sqrt{\ell} F_{\ell,m-1} + \sqrt{m} F_{\ell-1,m} = 
= -(\ell - m) F_{\ell-1,m-1} / \sqrt{t}, 
\sqrt{\ell} F_{\ell-1,m} + \sqrt{m} F_{\ell,m-1} = 
= -(\ell - m) F_{\ell,m} / \sqrt{t}.$$
(45)

Как правило, квадраты *S*-матричных элементов процессов в магнитном поле зависят не от самих функций Лагерра, а от их бинарных комбинаций. В используемой в данной статье технике, такая зависимость возникает после интегрирования по по-

ЖЭТФ, том **153**, вып. 6, 2018

перечным компонентам импульсов заряженных частиц, а именно, из следующих трех видов интегралов:

$$\int L_{\ell}(\mathbf{x}^2) L_m(\mathbf{y}^2) e^{-(\mathbf{x}^2 + \mathbf{y}^2)/2} \delta^{(2)}(\mathbf{x} + \mathbf{y} - \mathbf{z}) d^2 \mathbf{x} d^2 \mathbf{y} =$$
$$= \pi e^{-t} L_{\ell}^{m-\ell}(t) L_m^{\ell-m}(t) = (-1)^{\ell-m} \pi F_{\ell,m}^2(t), \quad (46)$$

$$\int \mathbf{x}_{\alpha} L_{\ell-1}^{1}(\mathbf{x}^{2}) L_{m}(\mathbf{y}^{2}) e^{-(\mathbf{x}^{2}+\mathbf{y}^{2})/2} \times \\ \times \delta^{(2)}(\mathbf{x}+\mathbf{y}-\mathbf{z}) d^{2}\mathbf{x} d^{2}\mathbf{y} = \\ = \frac{\pi}{2} \mathbf{z}_{\alpha} e^{-t} L_{\ell-1}^{m-\ell+1}(t) L_{m}^{\ell-m}(t) = \\ = (-1)^{\ell-m} \pi \frac{\mathbf{z}_{\alpha}}{\sqrt{\mathbf{z}^{2}}} \sqrt{\ell} F_{\ell,m}(t) F_{\ell-1,m}(t), \quad (47)$$
$$\int \mathbf{x}_{\alpha} \mathbf{y}_{\beta} L_{\ell-1}^{1}(\mathbf{x}^{2}) L_{m-1}^{1}(\mathbf{y}^{2}) e^{-(\mathbf{x}^{2}+\mathbf{y}^{2})/2} \times \\ \times \delta^{(2)}(\mathbf{x}+\mathbf{y}-\mathbf{z}) d^{2}\mathbf{x} d^{2}\mathbf{y} = \\ = \frac{\pi}{8} e^{-t} \Big[ (2 \mathbf{z}_{\alpha} \mathbf{z}_{\beta} - \mathbf{z}^{2} \Lambda_{\alpha\beta}) L_{\ell-1}^{m-\ell+1}(t) L_{m-1}^{\ell-m+1}(t) - \\ - 4 \Lambda_{\alpha\beta} \ell L_{\ell}^{m-\ell}(t) L_{m-1}^{\ell-m}(t) \Big] = (-1)^{\ell-m+1} \pi \sqrt{\ell m} \times \\ \times \Big[ \frac{\Lambda_{\alpha\beta}}{2} F_{\ell,m}(t) F_{\ell-1,m-1}(t) + \Big( \frac{\mathbf{z}_{\alpha} \mathbf{z}_{\beta}}{\mathbf{z}^{2}} - \frac{\Lambda_{\alpha\beta}}{2} \Big) \times \\ \times F_{\ell,m-1}(t) F_{\ell-1,m}(t) \Big], \quad (48)$$

где  $t = z^2/4$ , х, у и z — двумерные векторы в поперечном пространстве, и интегрирование ведется по всем возможным значениям компонент х и у. Применительно к исследуемым нейтрино-электронным процессам, интегрирование по поперечным компонентам импульсов заряженных частиц приводит к возникновению следующих комбинаций функций Лагерра:

$$F_{\pm}^{(1)} = F_{\ell,m}^2 \pm F_{\ell-1,m-1}^2,$$

$$F_{\pm}^{(2)} = F_{\ell,m-1}^2 \pm F_{\ell-1,m}^2,$$

$$F_{\pm} = F_{\ell,m} F_{\ell-1,m} \pm F_{\ell,m-1} F_{\ell-1,m-1},$$

$$F_{\pm}' = F_{\ell,m} F_{\ell,m-1} \pm F_{\ell-1,m} F_{\ell-1,m-1}.$$
(49)

Как видно из приведенных выражений, лишь скалярный интеграл (46), который не содержит явно поперечных компонент импульсов заряженных частиц, пропорционален квадратам функций Лагерра, однако и остальные комбинации могут быть приведены к ним. Так, из (45) после небольших преобразований можно получить следующие соотношения для вкладов от векторных и тензорных интегралов

$$4\sqrt{\ell m} F_{\ell,m} F_{\ell-1,m-1} = (\ell+m) F_{+}^{(1)} - t F_{+}^{(2)},$$
  

$$4\sqrt{\ell m} F_{\ell,m-1} F_{\ell-1,m} = (51)$$
  

$$= (\ell-m)^2 F_{+}^{(1)}/t - (\ell+m) F_{+}^{(2)}.$$

Таким образом, приведенные соотношения позволяют представить результат интегрирования вероятностей переходов в нейтрино-электронных процессах в терминах только квадратичных структур  $F_{\pm}^{(1,2)}$ . Кроме того, сами эти структуры связаны между собой следующим соотношением:

$$t F_{-}^{(2)} = -(\ell - m) F_{-}^{(1)}.$$
(52)

Следовательно, лишь три из них являются независимыми. В случае нейтрино-электронных процессов удобно использовать следующие квадратичные структуры:  $F_{+}^{(1)}$ ,  $F_{-}^{(1)}$  и  $F_{+}^{(2)}$ , в которых ответ выглядит наиболее просто.

## ЛИТЕРАТУРА

- В. А. Бедняков, Д. В. Наумов, О. Ю. Смирнов, УФН 186, 233 (2016).
- H.-T. Janka, Ann. Rev. Nucl. Part. Sci. 62, 407 (2012).
- W. A. Fowler and F. Hoyle, Astrophys. J. Suppl. 9, 201 (1964).
- Л. Б. Окунь, Лептоны и кварки, Изд-во URSS, Москва (2015).
- 5. D. Lai, Space Sci. Rev. 191, 13 (2015).
- В. Н. Байер, В. М. Катков, ДАН СССР 171, 313 (1966).
- **7**. Э. А. Чобан, А. Н. Иванов, ЖЭТФ **56**, 194 (1969).
- 8. C. Patrignani et al., Chin. Phys. C 40, 100001 (2016).
- 9. A. V. Kuznetsov and N. V. Mikheev, Phys. Lett. B 394, 123 (1997).
- 10. J. D. Landstreet, Phys. Rev. 153, 1372 (1967).
- Ю. М. Лоскутов, В. М. Захарцов, Известия ВУЗов. Физика 12, 98 (1969).

Нейтрино-электронные процессы в магнитном поле...

- V. Canuto, H. Y. Chiu, C. K. Chou, and L. Fassio-Canuto, Phys. Rev. D 2, 281 (1970).
- 13. P. R. Chaudhuri, Astrophys. Space Sci. 8, 432 (1970).
- 14. P. R. Chaudhuri, Astrophys. Space Sci. 8, 448 (1970).
- V. Canuto, C. Chiuderi, C. K. Chou, and L. Fassio-Canuto, Astrophys. Space Sci. 28, 145 (1974).
- 16. А. В. Борисов, В. Ч. Жуковский, П. А. Эминов, Известия ВУЗов. Физика 21, 110 (1978).
- 17. А. С. Вшивцев, Известия ВУЗов. Физика 23, 59 (1980).
- **18**. А. С. Вшивцев, П. А. Эминов, ТМФ **44**, 284 (1980).
- D. G. Yakovlev and R. Tschaepe, Astronomische Nachrichten 302, 167 (1981).
- 20. А. С. Вшивцев, Известия ВУЗов. Физика 25, 39 (1982).
- А. Д. Каминкер, К. П. Левенфиш, Д. Г. Яковлев, Письма в АЖ 17, 1090 (1991).
- 22. A. D. Kaminker, K. P. Levenfish, D. G. Yakovlev et al., Phys. Rev. D 46, 3256 (1992).
- 23. А. Д. Каминкер, Д. Г. Яковлев, ЖЭТФ 103, 438 (1993).
- 24. A. V. Borisov, V. C. Zhukovsky, and A. I. Ternov, Phys. Lett. B 318, 489 (1993).
- 25. А. Д. Каминкер, Д. Г. Яковлев, Астроном. журн.
  71, 910 (1994).
- A. D. Kaminker, K. P. Levenfish, and D. G. Yakovlev, Astronom. Astrophys. Trans. 4, 277 (1994).
- A. Vidaurre, A. Perez, H. Sivak et al., Astrophys. J. 448, 264 (1995).
- V. G. Bezchastnov, P. Haensel, A. D. Kaminker, and D. G. Yakovlev, Astron. Astrophys. 328, 409 (1997).
- 29. S. J. Hardy and M. H. Thoma, Phys. Rev. D 63, 025014 (2001).
- 30. А. А. Гвоздев, И. С. Огнев, Е. В. Осокина, Письма в АЖ 37, 365 (2011).
- **31**. А. А. Гвоздев, Е. В. Осокина, ТМФ **170**, 423 (2012).
- 32. А. В. Борисов, В. Ч. Жуковский, Б. А. Лысов, Известия ВУЗов. Физика 26, 30 (1983).
- **33**. А. В. Кузнецов, Н. В. Михеев, ЯФ **60**, 2038 (1997).
- 34. A. V. Kuznetsov and N. V. Mikheev, Mod. Phys. Lett. A 14, 2531 (1999).

- 35. N. V. Mikheev and E. N. Narynskaya, Mod. Phys. Lett. A 15, 1551 (2000).
- **36**. А. В. Кузнецов, Н. В. Михеев, ЖЭТФ **118**, 863 (2000).
- 37. А. А. Гвоздев, И. С. Огнев, Письма в ЖЭТФ 74, 330 (2001).
- **38**. А. А. Гвоздев, И. С. Огнев, Письма в АЖ **31**, 496 (2005).
- 39. D. A. Dicus, W. W. Repko, and T. M. Tinsley, Phys. Rev. D 76, 025005 (2007).
- 40. A. V. Kuznetsov, D. A. Rumyantsev, and V. N. Savin, Int. J. Mod. Phys. A 29, 1450136 (2014).
- **41**. А. А. Гвоздев, Е. В. Осокина, ТМФ **184**, 338 (2015).
- 42. V. Canuto and L. Fassio-Canuto, Phys. Rev. D 7, 1593 (1973).
- **43**. С. Х. Бузардан, А. С. Вшивцев, ТМФ **44**, 400 (1980).
- 44. A. D. Kaminker, O. Y. Gnedin, D. G. Yakovlev et al., Phys. Rev. D 46, 4133 (1992).
- 45. А. В. Борисов, В. А. Гусейнов, Н. Б. Заморин, ЯФ
  63, 2041 (2000).
- **46**. В. П. Цветков, ЯФ **32**, 776 (1980).
- 47. С. Х. Бузардан, А. С. Вшивцев, Известия ВУЗов. Физика 25, 35 (1982).
- **48**. В. А. Люлька, ЯФ **39**, 680 (1984).
- 49. В. М. Захарцов, Ю. М. Лоскутов, К. В. Парфенов, ТМФ 81, 215 (1989).
- **50**. А. В. Борисов, Л. В. Морозова, М. К. Нанаа, Известия ВУЗов. Физика **35**, 106 (1992).
- **51**. А. В. Борисов, В. А. Гусейнов, ЯФ **57**, 496 (1994).
- 52. V. G. Bezchastnov and P. Haensel, Phys. Rev. D 54, 3706 (1996).
- 53. А. В. Борисов, В. А. Гусейнов, О. С. Павлова, ЯФ
  61, 103 (1998).

- 54. N. V. Mikheev and E. N. Narynskaya, Central Eur. J. Phys. 1, 145 (2003).
- 55. V. A. Guseinov, I. G. Jafarov, and R. E. Gasimova, Phys. Rev. D 75, 073021 (2007).
- 56. I. Bhattacharyya, arXiv:physics.gen-ph/1510.02678.
- 57. B. Muller, H.-T. Janka, and A. Marek, Astrophys. J. 756, 84 (2012); arXiv:astro-ph.SR/1202.0815.
- 58. P. Jaranowski, P. Mach, E. Malec, and M. Pirog, Phys. Rev. D 91, 024039 (2015); arXiv:gr-qc/1410. 8527.
- **59**. И. С. Огнев, ЖЭТФ **150**, 744 (2016).
- 60. Г. Корн, Т. Корн, Справочник по математике для научных работников и инженеров, Наука, Москва (1984).
- 61. М. С. Андреев, Н. В. Михеев, Е. Н. Нарынская, ЖЭТФ 137, 259 (2010).
- 62. А. А. Соколов, И. М. Тернов, Релятивистский электрон, Наука, Москва (1983).
- 63. И. М. Тернов, Введение в физику спина релятивистских частиц, Изд-во МГУ, Москва (1997).
- 64. В. Б. Берестецкий, Е. М. Лифшиц, Л. П. Питаевский, Квантовая электродинамика, Физматлит, Москва (2006).
- A. V. Kuznetsov and N. V. Mikheev, Springer Tracts in Modern Physics, Vol. 252, Springer-Verlag, New York (2013).
- 66. R. W. Lindquist, Annals Phys. 37, 487 (1966).
- 67. I. M. Oldengott, C. Rampf, and Y. Y. Y. Wong, JCAP 1504, 016 (2015).
- 68. Л. Д. Ландау, Е. М. Лифшиц, Теоретическая физика: Т. III. Квантовая механика (нерелятивистская теория), Физматлит, Москва (2004).
- **69**. А. Д. Каминкер, Д. Г. Яковлев, ТМФ **49**, 248 (1981) .