

Э. А. АСЛАНЯН

НЕКОТОРЫЕ КВАНТОВО-ГРАВИТАЦИОННЫЕ ЭФФЕКТЫ В ЦЕНТРАЛЬНЫХ КЛАССИЧЕСКИХ ПОЛЯХ

Рассмотрены следующие процессы в центральных классических полях: однофотонная и одногравитонная аннигиляции спинорной пары, электромагнитное и гравитационное тормозные излучения электрона, а также рождение спинорной пары фотоном или гравитоном. В качестве внешнего поля берется или кулоново поле ядра или слабое поле Шварцшильда. Расчет данных эффектов, в которых участвуют реальные или виртуальные гравитоны, производится на основе метода квантования слабогравитационного поля, предложенного Гупта. Получены выражения для дифференциальных сечений рассматриваемых процессов.

Данная работа посвящена расчету ряда квантово-гравитационных эффектов. Д. Д. Иваненко [1] высказал гипотезу о возможности взаимных превращений квантов гравитационного и обычных полей. Развита эти положения в работах Ю. С. Владимирова [2, 3], Н. В. Мишкевича [4], Р. Гупта [5] и других.

В настоящей работе рассмотрены следующие процессы в центральных классических полях: однофотонная и одногравитонная аннигиляции спинорной пары, электромагнитное и гравитационное тормозные излучения, а также рождение спинорной пары фотоном и гравитоном. В качестве внешнего поля берется или кулоново поле ядра с зарядом Ze , потенциал которого имеет вид

$$A_{\alpha}^{\text{кл}}(x) = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} \int e^{i(qx)} \varphi_{\alpha}(\vec{q}) d\vec{q}, \quad (1)$$

где

$$q = (0, \vec{q}); \quad \varphi_{\alpha}(\vec{q}) = (\varphi(\vec{q}), 0, 0, 0); \quad (2)$$

$$\varphi(\vec{q}) = \frac{Ze}{(2\pi)^{3/2} (\vec{q})^2},$$

или слабое поле Шварцшильда, метрика которого в изотропных координатах имеет вид

$$ds^2 = \left(1 - 4 \frac{c}{r}\right) dx_0^2 + \left(1 + 4 \frac{c}{r}\right) (dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2), \quad (3)$$

где $c = \frac{\kappa M}{32\pi}$ (M — масса центрального тела), а κ связана с ньютоновской

константой тяготения $\kappa = \frac{16\pi G}{c^2}$.

Расчет данных эффектов, в которых участвуют реальные или виртуальные гравитоны, производится на основе метода квантования слабого гравитационного поля, предложенного Гупта [5]. Величины $h_{\mu\nu}$ $h_{\alpha}^{\alpha} = h$, описывающие гравитацию для внешнего поля с метрикой (3), все обращаются в нуль, за исключением

$$h_{00}(x) = h^{00}(x) = h(x) = -\frac{M\sqrt{\kappa}}{4\pi r} = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} \int e^{i(qx)} h(\vec{q}) d\vec{q}, \quad (4)$$

где

$$r^2 = x_1^2 + x_2^2 + x_3^2, \quad h(\vec{q}) = -\frac{M\sqrt{\kappa}}{(2\pi)^{3/2} |\vec{q}|^2}.$$

В качестве лагранжиана взаимодействия возьмем следующий [3, 4] (метрика псевдоевклидова; учтены члены второго порядка по $\sqrt{\kappa}$):

$$\begin{aligned} L_{\text{вз}} = & e\bar{\psi}\gamma^{\mu}A_{\mu}\psi + \frac{\sqrt{\kappa}}{4} \left(-i\bar{\psi}\gamma_{\omega} \frac{\partial\psi}{\partial x^{\varepsilon}} + i \frac{\partial\bar{\psi}}{\partial x^{\varepsilon}} \gamma_{\omega}\psi \right) h^{\omega\varepsilon}(x) + \frac{\sqrt{\kappa}}{4} m\bar{\psi}\psi + \\ & + \frac{\sqrt{\kappa}}{2} h_{\mu\lambda} \left(\frac{\partial A_{\nu}}{\partial x_{\lambda}} \frac{\partial A^{\nu}}{\partial x_{\mu}} + \frac{\partial A^{\lambda}}{\partial x_{\nu}} \frac{\partial A^{\mu}}{\partial x^{\nu}} - \frac{\partial A^{\lambda}}{\partial x_{\nu}} \frac{\partial A_{\nu}}{\partial x_{\mu}} - \frac{\partial A_{\nu}}{\partial x_{\lambda}} \frac{\partial A^{\mu}}{\partial x_{\nu}} \right) - \\ & - \frac{\sqrt{\kappa}}{4} h \left(\frac{\partial A_{\nu}}{\partial x_{\lambda}} \frac{\partial A^{\nu}}{\partial x^{\lambda}} - \frac{\partial A_{\nu}}{\partial x_{\lambda}} \frac{\partial A_{\lambda}}{\partial x_{\nu}} \right) - e\sqrt{\kappa} \bar{\psi} A^{\mu} h_{\mu\alpha} \gamma^{\alpha} \psi + \\ & + \sqrt{\kappa} \left(\frac{1}{2} h^{\alpha\beta} h^{\mu\nu} \frac{\partial^2 h_{\alpha\beta}}{\partial x^{\mu} \partial x^{\nu}} - \frac{1}{2} h^{\alpha\beta} h_{\beta\varepsilon} \frac{\partial^2 h_{\alpha}^{\varepsilon}}{\partial x^{\mu} \partial x^{\nu}} \delta^{\mu\nu} + \frac{1}{8} h^{\mu\nu} \frac{\partial h}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial h}{\partial x^{\nu}} + \right. \\ & + \frac{1}{4} h^{\mu\nu} \frac{\partial h^{\rho\tau}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial h_{\rho\tau}}{\partial x^{\nu}} - \frac{1}{2} h^{\alpha\beta} \frac{\partial h_{\alpha}^{\lambda}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial h_{\lambda\beta}}{\partial x^{\nu}} \delta^{\mu\nu} - \frac{1}{4} h^{\alpha\beta} \frac{\partial h_{\alpha\beta}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial h}{\partial x^{\nu}} \delta^{\mu\nu} + \\ & \left. + \frac{1}{2} h^{\alpha\beta} \frac{\partial h_{\alpha\beta}}{\partial x^{\lambda}} \frac{\partial h^{\lambda\nu}}{\partial x^{\nu}} - \frac{1}{2} h^{\mu\nu} \frac{\partial h_{\mu}^{\rho}}{\partial x^{\lambda}} \frac{\partial h_{\nu}^{\lambda}}{\partial x^{\rho}} \right) + \\ & + \kappa h^{\omega\varepsilon} h^{\sigma\tau} \left[m\bar{\psi}\psi \left(\frac{1}{2} \delta_{\omega\sigma} \delta_{\varepsilon\tau} - \frac{3}{32} \delta_{\omega\varepsilon} \delta_{\sigma\tau} \right) + \right. \\ & \left. + \frac{i}{16} \bar{\psi} (\delta_{\omega\varepsilon} \delta_{\beta\tau} - \delta_{\omega\tau} \delta_{\beta\varepsilon}) \gamma^{\beta} \frac{\partial\psi}{\partial x^{\sigma}} - \frac{i}{16} \frac{\partial\bar{\psi}}{\partial x^{\sigma}} (\delta_{\omega\varepsilon} \delta_{\beta\tau} - \delta_{\omega\tau} \delta_{\beta\varepsilon}) \gamma^{\beta} \psi \right] - \\ & - \kappa \frac{i}{32} \bar{\psi} (\gamma^{\mu} \gamma^{\nu} \gamma^{\lambda} - \gamma^{\lambda} \gamma^{\nu} \gamma^{\mu}) \psi h_{\alpha\mu} \frac{\partial h_{\nu}^{\alpha}}{\partial x^{\lambda}}, \quad (5) \end{aligned}$$

где $\delta_{\mu\nu}$ — тензор Минковского.

Рассмотрим одногравитонную аннигиляцию пары в поле ядра; здесь $A_{\mu} \rightarrow A_{\mu} + A_{\mu}^{\text{кп}}$ и лагранжиан взаимодействия принимает вид:

$$\begin{aligned} L_{\text{вз}} = & e\bar{\psi}\gamma^{\mu}(A_{\mu} + A_{\mu}^{\text{кп}})\psi + \\ & + \frac{\sqrt{\kappa}}{4} \left(-i\bar{\psi}\gamma_{\omega} \frac{\partial\psi}{\partial x^{\varepsilon}} + i \frac{\partial\bar{\psi}}{\partial x^{\varepsilon}} \gamma_{\omega}\psi \right) h^{\omega\varepsilon}(x) + \\ & + \sqrt{\kappa} \left(\frac{\partial A_{\nu}^{\text{кп}}}{\partial x_{\lambda}} \frac{\partial A^{\nu}}{\partial x_{\mu}} - \frac{\partial A_{\nu}^{\text{кп}}}{\partial x_{\mu}} \frac{\partial A^{\lambda}}{\partial x_{\nu}} \right) h_{\mu\lambda}(x). \quad (6) \end{aligned}$$

Здесь, как и в дальнейшем, опущены члены, дающие нулевой вклад в матричный элемент, который в данном случае имеет вид (используем коммутатор $[h_{\mu\nu}(x), h_{\omega\epsilon}(y)]_- = i(\delta_{\mu\nu}\delta_{\omega\epsilon} - \delta_{\mu\omega}\delta_{\nu\epsilon} - \delta_{\mu\epsilon}\delta_{\nu\omega})D_0^c(x-y)$):

$$F^{Ah}(p_1, p_2, k) = \frac{\varphi(q)ie\sqrt{\kappa}}{(2\pi)^2\sqrt{2k}} \bar{v}^{(-)}(\vec{p}_2) \left\{ \left[-\frac{(p_1hp_1)}{(p_1k)} - \frac{(p_2hp_2)}{(p_2k)} + \frac{(p_1hp_1) + 2(p_1hp_2) + (p_2hp_2)}{m^2 + (p_1p_2)} \right] \gamma^0 - \frac{k}{m^2 + (p_1p_2)} (p_1\hat{h}) - \frac{k}{m^2 + (p_1p_2)} (p_2\hat{h}) + \frac{1}{2(p_1k)} \gamma^0 \hat{k} (p_1\hat{h}) + \frac{1}{2(p_2k)} (p_2\hat{h}) \hat{k} \gamma^0 \right\} v^{(-)}(\vec{p}_1), \quad (7)$$

где p_1, p_2, k — импульсы электрона, позитрона и гравитона;

$$(p_ihp_j) \equiv p_i h_{\mu\nu} p_j^\nu; \quad (p_i\hat{h}) \equiv p_i^\mu h_{\mu\nu} \gamma^\nu, \quad (i, j = 1, 2).$$

Квадрат модуля матричного элемента, усредненный по спинам спинорных частиц, выглядит следующим образом:

$$|F^{Ah}(p_1, p_2, k)|^2 = \frac{e^2\kappa\varphi^2(q)}{2^5(2\pi)^4\epsilon_1\epsilon_2k} (I_1 + I_2), \quad (8)$$

причем

$$I_2(p_1, p_2, k) = I_1(p_2, p_1, k) \quad (8a)$$

и имеет место равенство:

$$I_1 = A_1 + \frac{1}{(p_1k)} A_2 + \frac{1}{(p_2k)} A_3 + \frac{1}{(p_1k)(p_2k)} A_4 + \frac{1}{m^2 + (p_1p_2)} A_5 + \frac{1}{(p_1k)[m^2 + (p_1p_2)]} A_6 + \frac{1}{(p_2k)[m^2 + (p_1p_2)]} A_7, \quad (8b)$$

где

$$A_1 = -2(p_1hhp_2),$$

$$A_2 = 8(p_1hp_1)^2 + 8(p_1hp_1)(p_1hp_2) + 12(p_1hp_1)(p_2hp_2) + [4k\epsilon_1 + 2(p_2k)](p_1hhp_1) + 4k(2\epsilon_1 + \epsilon_2)(p_1hhp_2),$$

$$A_3 = 4(p_1hp_1)^2 [(p_2k) - (p_1p_2) - 2\epsilon_2^2 - m^2],$$

$$A_4 = 2k^2(p_1hp_2)^2 - 2[(\epsilon_1 - \epsilon_2)^2 + 2(p_1p_2) + 2m^2](p_1hp_1)(p_2hp_2) - 2[m^2 + (p_1p_2)]k^2(p_1hhp_2),$$

$$A_5 = -4(p_1hp_1)^2 - 8(p_1hp_1)(p_1hp_2) - 4(p_1hp_1)(p_2hp_2) - 4k\epsilon_1(p_1hhp_1) - 2k^2(p_1hhp_2),$$

$$A_6 = [16\epsilon_2^2 - 4(p_2k)](p_1hp_1)^2 + [16\epsilon_2(\epsilon_2 - \epsilon_1) - 8(p_2k)](p_1hp_1)(p_1hp_2) - 4k^2(p_1hp_2)^2 + [4(\epsilon_1 - \epsilon_2)^2 - 4(p_2k)](p_1hp_1)(p_2hp_2) - 4k\epsilon_1(p_2k)(p_1hhp_1) - 4k\epsilon_1(p_2k)(p_1hhp_2),$$

$$A_7 = -8\epsilon_2^2(p_1hp_1)^2 + 8\epsilon_1\epsilon_2(p_1hp_1)(p_2hp_2) +$$

$$+ 16\epsilon_2(\epsilon_1 - \epsilon_2)(p_1hp_1)(p_1hp_2) - 4(\epsilon_1 - \epsilon_2)^2(p_1hp_2)^2.$$

Здесь введено обозначение $(p_i h p_j) \equiv p_i^\mu h_{\mu\nu} h_\nu^\alpha p_j^\alpha$ ($i, j = 1, 2$). Результаты суммирования по поляризациям гравитона таковы:

$$\begin{aligned} (p_i h p_i)^2 &= p_i^4 \sin^4 \theta_i, \\ (p_i h p_i)(p_j h p_j) &= p_i^3 p_j \sin^3 \theta_i \sin \theta_j \cos \varphi, \\ (p_i h p_i)(p_j h p_j) &= p_i^2 p_j^2 \sin^2 \theta_i \sin^2 \theta_j \cos 2\varphi, \\ (p_i h p_j)^2 &= p_i^2 p_j^2 \sin^2 \theta_i \sin^2 \theta_j, \\ (p_i h h p_i) &= -2p_i^2 \sin^2 \theta_i, \\ (p_i h h p_j) &= -2p_i p_j \sin \theta_i \sin \theta_j \cos \varphi, \end{aligned} \quad (9)$$

где θ_i — угол между \vec{p}_i и \vec{k} , а φ — угол между плоскостями (\vec{k}, \vec{p}_i) и (\vec{k}, \vec{p}_j) ; Везде $i, j = 1, 2$.

Теперь можно найти вероятность аннигиляции в единицу времени:

$$dN^{An} = n_p n_e d\sigma^{An} = (2\pi)^5 n_p n_e |F^{An}(p_1, p_2, k)|^2 k^2 d\Omega_k |_{\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - k=0}, \quad (10)$$

где $\varepsilon_1 \equiv p_1^0$; $\varepsilon_2 \equiv p_2^0$; n_p и n_e — плотности электронов и позитронов, а $d\sigma^{An}$ — величина, обобщающая понятие дифференциального сечения и имеющая в используемой системе единиц $\frac{1}{2}$ ($c = \hbar = 1$) размерность $см^5$.

$$d\sigma^{An} = (2\pi)^5 |F^{An}(p_1, p_2, k)|^2 k^2 d\Omega_k |_{\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - k=0}. \quad (11)$$

Далее рассмотрим однофотонную аннигиляцию спинорной пары в слабом поле Шварцшильда. Здесь гравитация выступает только в качестве внешнего поля, поэтому обозначение $h_{\mu\nu}^{K\pi}$ вводить не будем. В качестве лагранжиана взаимодействия следует взять первые три строки из (5). Матричный элемент процесса имеет вид

$$\begin{aligned} F^{An}(p_1, p_2, k) &= \frac{ie\sqrt{\kappa}\hbar(q)}{2(2\pi)^2\sqrt{2k}} \bar{v}^{(-)}(\vec{p}_2) \left\{ \left[\frac{m(p_1 e)}{2(p_1 k)} - \frac{m(p_2 e)}{2(p_2 k)} \right] + \right. \\ &+ \left[\frac{\varepsilon_1(p_2 e)}{(p_2 k)} + \frac{\varepsilon_2(p_1 e)}{(p_1 k)} - k \frac{(p_2 e) + (p_1 e)}{m^2 + (p_1 p_2)} \right] \gamma^0 + \frac{2k^2 - (p_2 k) - (p_1 k)}{2[m^2 + (p_1 p_2)]} \hat{e} + \\ &+ \frac{(p_2 e) + (p_1 e)}{2[m^2 + (p_1 p_2)]} \hat{k} + \left[\frac{m}{4(p_2 k)} + \frac{m}{4(p_1 k)} \right] \hat{e} \hat{k} - \\ &\left. - \frac{\varepsilon_2}{2(p_1 k)} \gamma^0 \hat{k} \hat{e} - \frac{\varepsilon_1}{2(p_2 k)} \hat{e} \hat{k} \gamma^0 \right\} v^{(-)}(\vec{p}_1), \end{aligned} \quad (12)$$

где k — импульс фотона.

Квадрат модуля матричного элемента, усредненный по спинам спинорных частиц, запишем в виде аналогичном (8):

$$|F^{An}(p_1, p_2, k)|^2 = \frac{e^2 \kappa \hbar^2 (q)}{2^2 (2\pi)^4 \varepsilon_1 \varepsilon_2 k} (I_1 + I_2), \quad (13)$$

причем справедливы равенства (8а), (8б) со следующими значениями для A_n ($n=1, \dots, 7$):

$$A_1 = 4\varepsilon_1 \varepsilon_2 + m^2,$$

$$A_2 = [4k\varepsilon_2 - m^2 - 4\varepsilon_1\varepsilon_2](p_1l)^2 + [2m^2 - 4\varepsilon_2^2 + 4\varepsilon_1\varepsilon_2 + 4k\varepsilon_2](p_1l)(p_2l) + \\ + (p_2k)(m^2 - 4\varepsilon_2^2) - 4m^2k^2 - 8k^2\varepsilon_2(\varepsilon_1 - \varepsilon_2) - 4k\varepsilon_2[2k^2 - (p_2k) - (p_1k)],$$

$$A_3 = (p_1l)^2[(m^2 - 4\varepsilon_2^2)((p_1p_2) - (p_2k) - m^2) - 8\varepsilon_2^4],$$

$$A_4 = 2k^2m^2(p_1l)^2 + 4k^2\varepsilon_1\varepsilon_2[m^2 + (p_1p_2)] + [(4\varepsilon_1\varepsilon_2 + m^2)(m^2 - (p_1p_2)) - \\ - 2m^2k^2 + 8\varepsilon_1^2\varepsilon_2^2](p_1l)(p_2l).$$

$$A_5 = 2(2\varepsilon_2^2 - m^2)(p_1l)^2 + [4(p_1l)(p_2l) - 4k^2 + 2(p_2k) + \\ + 2(p_1k)](2\varepsilon_1^2 - m^2) + [2k^2 - (p_2k) - (p_1k)]^2,$$

$$A_6 = [2(2\varepsilon_2^2 - m^2)(2k^2 - 2(p_2k) - (p_1k)) + 8k\varepsilon_2^2(\varepsilon_2 - \varepsilon_1) + \\ + 2m^2k^2(\varepsilon_1 - 3\varepsilon_2)](p_1l)^2 - 2m^2k^2(p_2l)^2 + 2(p_2k)[2k^2 - (p_2k) - \\ - (p_1k)](2\varepsilon_1\varepsilon_2 + m^2) + [4m^2k(\varepsilon_1 - \varepsilon_2) - 16k\varepsilon_1\varepsilon_2^2](p_1l)(p_2l),$$

$$A_7 = [2(4k\varepsilon_2 - (p_2k))(p_2k) - 8k^2\varepsilon_2^2](p_1l)^2 + \\ + [-8(p_2k)k\varepsilon_1 + 2(p_1k)(p_2k) + 8k^2\varepsilon_1\varepsilon_2](p_1l)(p_2l).$$

Суммирование по поляризациям фотона дает

$$(lp_1)^2 = p_1^2 \sin^2 \theta_1, \quad (lp_2)^2 = p_2^2 \sin^2 \theta_2, \\ (p_1l)(p_2l) = p_1p_2 \sin \theta_1 \sin \theta_2 \cos \varphi. \quad (14)$$

(здесь также имеет место (11)).

Далее, рассмотрим одногравитонную аннигиляцию в слабом поле Шварцшильда. Лагранжиан взаимодействия имеет вид

$$L_{\text{вз}} = \frac{\sqrt{\kappa}}{4} (h^{\omega\varepsilon} + h^{\omega\varepsilon\kappa\lambda}) \left(-i\bar{\psi}\gamma_\omega \frac{\partial\psi}{\partial x^\varepsilon} + i \frac{\partial\bar{\psi}}{\partial x^\varepsilon} \gamma_\omega\psi \right) + \frac{\sqrt{\kappa}}{4} m (h + h^{\kappa\lambda}) \bar{\psi}\psi + \\ + \sqrt{\kappa} \left(\frac{1}{2} h^{\alpha\beta\kappa\lambda} h^{\mu\nu} \frac{\partial^2 h_{\alpha\beta}}{\partial x^\mu \partial x^\nu} + \frac{1}{2} h^{\mu\nu\kappa\lambda} h^{\alpha\beta} \frac{\partial^2 h_{\alpha\beta}}{\partial x^\mu \partial x^\nu} + \right. \\ + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 h_{\alpha\beta}^{\kappa\lambda}}{\partial x^\mu \partial x^\nu} h^{\alpha\beta} h^{\mu\nu} + \frac{1}{4} \frac{\partial h^{\kappa\lambda}}{\partial x^\mu} h^{\mu\nu} \frac{\partial h}{\partial x^\nu} + \frac{1}{4} h^{\kappa\lambda\mu\nu} \frac{\partial h^{\sigma\tau}}{\partial x^\mu} \frac{\partial h_{\sigma\tau}}{\partial x^\nu} + \\ + \left. \frac{1}{2} \frac{\partial h^{\sigma\tau\kappa\lambda}}{\partial x^\mu} h^{\mu\nu} \frac{\partial h_{\sigma\tau}}{\partial x^\nu} - \frac{\partial h_{\mu}^{\sigma\kappa\lambda}}{\partial x^\lambda} h^{\mu\nu} \frac{\partial h_\nu^\lambda}{\partial x^\sigma} - \frac{1}{4} \frac{\partial h^{\kappa\lambda}}{\partial x^\mu} h^{\alpha\beta} \frac{\partial \bar{h}_{\alpha\beta}}{\partial x_\mu} \right) + \\ + \frac{i\kappa}{16} h^{\kappa\lambda} h_\beta^\sigma \left(\bar{\psi}\gamma^\beta \frac{\partial\psi}{\partial x^\sigma} - \frac{\partial\bar{\psi}}{\partial x^\sigma} \gamma^\beta\psi \right). \quad (15)$$

Выпишем матричный элемент процесса, используя формулу:

$$\overline{h_{\mu\nu}(x) h_{\alpha\beta}(y)} = i (\delta_{\mu\nu}\delta_{\alpha\beta} - \delta_{\mu\alpha}\delta_{\nu\beta} - \delta_{\mu\beta}\delta_{\nu\alpha}) D_0^\sigma(x-y).$$

$$F^{\text{Ан}}(p_1, p_2, k) = \frac{ikh(q)}{4(2\pi)^2 \sqrt{2k}} \bar{v}^{(-)}(\vec{p}_2) \left\{ -m \frac{f(p_1hp_1)}{(p_1k)} - m \frac{(p_2hp_2)}{(p_2k)} + \right. \\ + m \frac{(p_1hp_1) + 2(p_1hp_2) + (p_2hp_2)}{m^2 + (p_1p_2)} + \left. \left[\frac{2\varepsilon_1(p_2hp_2)}{(p_2k)} - \frac{2\varepsilon_2(p_1hp_1)}{(p_1k)} + \right. \right.$$

$$\begin{aligned}
& + \frac{2\varepsilon_1(p_1\hbar p_1) + 2(\varepsilon_1 - \varepsilon_2)(p_1\hbar p_2) - 2(p_2\hbar p_2)\varepsilon_2}{m^2 + (p_1 p_2)} \Big] \gamma^0 + \frac{m}{2(p_1 k)} \widehat{k}(p_1 \widehat{h}) + \\
& + \frac{m}{2(p_2 k)} (p_2 \widehat{h}) \widehat{k} + \left[\frac{2k\varepsilon_1 + (k p_1) + (k p_2)}{m^2 + (p_1 p_2)} - \frac{1}{2} \right] (p_1 \widehat{h}) - \\
& - \left[\frac{2k\varepsilon_2 + (k p_1) + (k p_2)}{m^2 + (p_1 p_2)} - \frac{1}{2} \right] (p_2 \widehat{h}) + \frac{\varepsilon_2}{(p_1 k)} \gamma \widehat{k}(p_1 \widehat{h}) - \\
& - \frac{i\varepsilon_1}{(p_2 k)} (p_2 \widehat{h}) \widehat{k} \gamma^0 \Big\} v^{(-)}(\vec{p}_1), \tag{16}
\end{aligned}$$

где k — импульс гравитона.

Квадрат матричного элемента, усредненный по спинам спинорных частиц, имеет вид

$$|F^{An}|(p_1, p_2, k)|^2 = \frac{\kappa^2 \hbar^2 (\vec{q})}{2^9 (2\pi)^4 \varepsilon_1 \varepsilon_2 k} (I_1 + I_2). \tag{17}$$

Здесь также справедливы равенства (8а) и (8б). Выражения для коэффициентов A_n в этом процессе трудно обозримы и будут приведены лишь различные предельные по импульсам частиц случаи.

Исследуем некоторые предельные случаи трех рассмотренных типов аннигиляции спинорной пары. Результаты выписаны в таблице 1.

Для сравнения даны сечения хорошо изученной однофотонной аннигиляции в поле ядра (см., например, [7]). Сначала рассмотрен случай нерелятивистской пары, далее — аннигиляция ультрарелятивистского позитрона на нерелятивистском электроне и, наконец, случай ультрарелятивистской пары при $\vec{p}_1 = -\vec{p}_2 \equiv \vec{p}$.

Используя полученные для $[F^{An}(p_1, p_2, k)]^2$ формулы, можно рассмотреть три эффекта типа тормозного излучения. Так, зная квадрат модуля матричного элемента для одногравитонной аннигиляции в поле ядра, запишем, используя кросс-симметрию, аналогичное выражение для гравитационного тормозного излучения электрона по формуле

$$|F^{Torm}(p_1, p_2, k)|^2 = 2 |F^{An}(p_1, -p_2, k)|^2. \tag{18}$$

Дифференциальное сечение процесса будет иметь вид

$$d\sigma^{Torm} = (2\pi)^2 [F^{Torm}(p_1, p_2, k)]^2 \varepsilon_1 \varepsilon_2 \frac{p_2}{p_1} k^2 dk d\Omega_{p_2} d\Omega_k \Big|_{\varepsilon_1 - \varepsilon_2 - k = 0}. \tag{19}$$

Теперь p_2 — импульс электрона в конечном состоянии.

Совершенно аналогично можно найти квадраты матричных элементов электромагнитного тормозного излучения электрона в слабом поле Шварцшильда и гравитационного тормозного излучения электрона в том же поле и записать (19), т. е. выражения для сечений. В формуле (18) учтен разный характер суммирования и усреднения по спинам аннигиляции и тормозного излучения.

Предельные случаи для этих процессов представлены в таблице 2.

Первым выписан классический предел, а затем случай, когда ультрарелятивистский электрон после излучения бозона становится нерелятивистским. Для сравнения помещен случай электродинамики.

	Кулоново поле ядра с зарядом Ze	Поле Шварцшильда массы M
в фотон	$d\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^6}{Z^6 (2\pi)^3 m^7} (p_1^2 \sin^2 \theta_1 + p_2^2 \sin^2 \theta_2) d\Omega_k$ $\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^6}{3 \cdot 2^4 (2\pi) m^7} (p_1^2 + p_2^2)$	$d\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{2^8 (2\pi)^3 m^3} d\Omega_k$ $\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{2^7 (2\pi) m^3}$
	$d\sigma_{\text{кл., у. пел}} = \frac{Z^2 e^6}{2^8 (2\pi)^2 m^2 p_2^3} \frac{\sin^2 \theta_2}{(1 - \cos \theta_2)^2} d\Omega_k$	$d\sigma_{\text{кл., у. пел}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{2^8 (2\pi)^2 m^2 p_2} \frac{\sin^2 \theta_2}{(1 - \cos \theta_2)^2} d\Omega_k$
	$d\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{Z^2 e^6}{2^8 (2\pi)^2 p^5} d\Omega_k$ $\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{Z^2 e^6}{2^2 (2\pi) p^5}$	$d\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{2^7 (2\pi)^2 p^3} \cos^2 \theta d\Omega_k$ $\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{3 \cdot 2^6 (2\pi) p^3}$
в гравитон	$d\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{2^8 (2\pi)^2 m^7} \frac{\vec{k}(p_1 + p_2)}{[k(p_1 + p_2)]^2} d\Omega_k$ $\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{3 \cdot 2^4 (2\pi) m^5} (p_1 + p_2)^2$	$d\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^3}{2^8 (2\pi)^2 m^5} \frac{\vec{k}(p_1 - p_2)}{[k(p_1 - p_2)]^2} d\Omega_k$ $\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^3}{3 \cdot 2^2 (2\pi) m^3} (p_1 - p_2)^2$
	$d\sigma_{\text{кл., у. пел}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{2^8 (2\pi)^2 m^2 p_2} \frac{\sin^2 \theta_2 (2 - \sin^2 \theta_2)}{(1 - \cos \theta_2)^2} d\Omega_k$	$d\sigma_{\text{кл., у. пел}} = \frac{M^2 \kappa^3 p_2}{2^8 (2\pi)^2 m^2} \times$ $\times \frac{\sin^2 \theta_2 (15 - 6 \cos \theta_2 - 5 \cos^2 \theta + 2 \cos^3 \theta_2)}{(1 - \cos \theta_2)^2} d\Omega_k$
	$d\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{2^6 (2\pi)^2 p^3} \sin^2 \theta d\Omega_k$ $\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{3 \cdot 2^3 (2\pi) p^3}$	$d\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{M^2 \kappa^3}{2^6 (2\pi)^2 p} \sin^2 \theta (130 - 49 \sin^2 \theta) d\Omega_k$ $\sigma_{\text{у. пел}} = \frac{M^2 \kappa^3}{15} \frac{2^6 (2\pi) p}{227}$

Английский вариант

	Кулоново поле ядра с зарядом Ze	Поле Шварцшильда массы M
Электроматричное	$d\sigma_{\text{кул}} = \frac{Z^2 e^6}{2(2\pi)^5} \frac{dk}{k^3} \frac{p_2}{p_1} \frac{[\vec{k}(\vec{p}_1 - \vec{p}_2)]^2}{(\rho_1 - \rho_2)^4} d\Omega_{p_2} d\Omega_k$ $\int_{\Omega_{p_2}, \Omega_k} d\sigma_{\text{кул}} = \frac{2Z^2 e^6}{3(2\pi)^3} \frac{dk}{k} \left[\frac{2\rho_2}{\rho_1(\rho_1 + \rho_2)^2} - \frac{1}{\rho_1^2} \ln \frac{\rho_1 + \rho_2}{\rho_1 - \rho_2} \right]$	$d\sigma_{\text{кул}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2 m^2}{2^5 (2\pi)^5} \frac{p_2}{p_1} \frac{dk}{k^3} \frac{[\vec{k}(\vec{p}_1 - \vec{p}_2)]^2}{(\rho_1 - \rho_2)^4} d\Omega_{p_2} d\Omega_k$ $\int_{\Omega_{p_2}, \Omega_k} d\sigma_{\text{кул}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2 m^2}{3 \cdot 2^3 (2\pi)^3} \frac{dk}{k} \left[\frac{2\rho_2}{\rho_1(\rho_1 + \rho_2)^2} - \frac{1}{\rho_1^2} \ln \frac{\rho_1 + \rho_2}{\rho_1 - \rho_2} \right]$
Равнатионное	$d\sigma_{y, \text{пер}} = \frac{Z^2 e^6}{2^4 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m} \frac{dk}{k^3} \frac{\sin^2 \theta_1}{(1 - \cos \theta_1)^3} d\Omega_k d\Omega_{p_2}$ $d\sigma_{\text{кул}} = \frac{2^3 Z^2 e^4 \kappa}{15 (2\pi)^3} \frac{dk}{k} \left(5 \frac{p_2}{\rho_1} + \frac{3(\rho_1^2 + \rho_2^2)}{2\rho_1^2} \ln \frac{\rho_1 + \rho_2}{\rho_1 - \rho_2} \right)$	$d\sigma_{y, \text{пер}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{2^7 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m} \frac{dk}{k} \frac{\sin^2 \theta_1}{(1 - \cos \theta_1)^2} d\Omega_k d\Omega_{p_2}$ $d\sigma_{\text{кул}} = \frac{M^2 \kappa^3 m^2}{2 \cdot 15 (2\pi)^3} \frac{dk}{k} \left(5 \frac{p_2}{\rho_1} + 3 \frac{(\rho_1^2 + \rho_2^2)}{2\rho_1^2} \ln \frac{\rho_1 + \rho_2}{\rho_1 - \rho_2} \right)$
	$d\sigma_{y, \text{пер}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{2^4 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m} \frac{dk}{k} \frac{\sin^2 \theta_1 (2 - \sin^2 \theta_1)}{(1 - \cos \theta_1)^2} d\Omega_{p_2} d\Omega_k$	$d\sigma_{y, \text{пер}} = \frac{M^2 \kappa^3}{2^7 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m} k dk \times$ $\times \frac{\sin^2 \theta_1 (13 - 8 \cos \theta_1 + 5 \cos^2 \theta_1 + 2 \cos^3 \theta_1)}{(1 - \cos \theta_1)^2} d\Omega_k d\Omega_{p_2}$

Тормозное излучение электрона

	Кулоново поле ядра с зарядом Ze	Поле Шварцшильда массы M
Фотон	$d\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^6}{27 (2\pi)^3 m^8} p_1^2 p_2 dp_1 (p_1^2 \sin^2 \theta_1 + p_2^2 \sin^2 \theta_2) d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$ $\int_{\Omega_{p_1}, \Omega_{p_2}} d\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^6}{3 \cdot 2^6 (2\pi)^3 m^8} p_1^2 p_2 dp_1 (p_1^2 + p_2^2)$	$d\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{2^9 (2\pi)^5 m^4} p_1^2 p_2 dp_1 d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$ $\int_{\Omega_{p_1}, \Omega_{p_2}} d\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{27 (2\pi)^3 m^4} p_2 p_1^2 dp_1$
Рождение спинорной пары	$d\sigma_{\text{кл., y. пел}} = \frac{Z^2 e^6}{2^4 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m p_1^3} dp_1 \frac{\sin^2 \theta_1}{(1 - \cos \theta_1)^3} d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$ $d\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{2^9 (2\pi)^5 m^8} p_1^2 p_2 dp_1 [\vec{k} \cdot (\vec{p}_1 + \vec{p}_2)]^2 d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$ $\int_{\Omega_{p_1}, \Omega_{p_2}} d\sigma_{\text{кл}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{3 \cdot 2^4 (2\pi)^3 m^6} p_1^2 p_2 dp_1 (p_1^2 + p_2^2)$	$d\sigma_{\text{кл., y. пел}} = \frac{M^2 \kappa^2 e^2}{27 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m p_1} dp_1 \frac{\sin^2 \theta_1}{(1 - \cos \theta_1)^2} d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$ $d\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^3}{27 (2\pi)^5 m^6} p_1^2 p_2 dp_1 [\vec{k} \cdot (\vec{p}_1 - \vec{p}_2)]^2 d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$ $\int_{\Omega_{p_1}, \Omega_{p_2}} d\sigma_{\text{кл}} = \frac{M^2 \kappa^3}{3 \cdot 2^2 (2\pi)^3 m^4} p_2 p_1^2 dp_1 (p_1^2 + p_2^2)$
Гравитон	$d\sigma_{\text{кл., y. пел}} = \frac{Z^2 e^4 \kappa}{2^4 (2\pi)^5} \frac{p_2}{m p_1} dp_1 \frac{\sin^2 \theta_1 (2 - \sin^2 \theta_1)}{(1 - \cos \theta_1)^2} d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$	$d\sigma_{\text{кл., y. пел}} = \frac{M^2 \kappa^3}{27 (2\pi)^5} \frac{p_2 p_1}{m} dp_1 \times$ $\times \frac{\sin^2 \theta_1 (17 - 8 \cos \theta_1 - 7 \cos^2 \theta_1 + 2 \cos^3 \theta_1)}{(1 - \cos \theta_1)^2} d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2}$

Наконец для изучения процессов рождения пар в данных полях воспользуемся соотношениями

$$[F^{\text{рожд}}(p_1, p_2, k)]^2 = 2[F^{\text{Ан}}(-p_1, -p_2, -k)]^2 \quad (20)$$

и

$$d\sigma_{\text{рожд}} = (2\pi)^2 [F^{\text{рожд}}(p_1, p_2, k)]^2 \varepsilon_2 p_2 p_1^2 d\Omega_{p_1} d\Omega_{p_2} dp_1 |_{k=\varepsilon_1=\varepsilon_2=0} \quad (21)$$

Здесь p_1 — импульс позитрона, p_2 — электрона. Предельные случаи выписаны в таблице 3: классический предел, затем случай образования ультрарелятивистского позитрона и нерелятивистского электрона. Левая верхняя клетка по-прежнему посвящена известному эффекту электродинамики.

Как и следовало ожидать, порядок сечений очень мал из-за наличия степеней κ в качестве множителей. Особенно это ощутимо в задачах с участием правитонов во внешнем гравитационном поле (левый нижний угол таблиц). Однако для экспериментального обнаружения квантово-гравитационных эффектов можно использовать в качестве множителя квадрат массы центрального тела. Особенно наглядны в этом смысле верхние правые клетки, так как степень κ здесь ниже. В эффектах аннигиляции и рождения пары для классического приближения в квадрате модуля матричного элемента доминирует член, независимый от импульсов, что резко поднимает порядок сечений этих эффектов.

Так при рождении пары в классическом пределе

$$\frac{d\sigma_{M, \text{фотон}}}{d\sigma_{Ze, \text{фотон}}} = \frac{3}{4} \frac{M^2 \kappa^2 m^4}{Z^2 e^4 (p_1^2 + p_2^2)},$$

где первая буква возле $d\sigma$ обозначает источник поля, а вторая — бозон.

Отношение растет при уменьшении p_1 и p_2 . Для квазара с гипотетической массой 10^{41} г при $p \sim 0,01 m$ оно порядка единицы. Далее

$$\frac{d\sigma_{M, \text{гравитон}}}{d\sigma_{Ze, \text{фотон}}} = 10^{-68} \frac{M^2}{Z^2}.$$

Отношение достигает единицы при $M \sim 10^{34}$ г. В ультрарелятивистском случае все сечения рождения пар обращаются в бесконечность при рождении позитрона в направлении падающего излучения.

Выражения для тормозного излучения в нерелятивистском приближении довольно схожи. Правые клетки (таблица 2) переходят в левые при $\kappa^2 m^2 M^2 \rightarrow 16 Z^2 e^4$. Оба результата в нижних клетках (гравитационное тормозное излучение) совпадают в этом пределе с подсчетом Р. Гупта для скалярных частиц [6].

Предельные случаи для аннигиляции относятся друг к другу аналогичным образом.

Благодарю Ю. С. Владимирову за большую помощь в работе и проф. Д. Д. Иваненко за обсуждение результатов.

ЛИТЕРАТУРА

1. Иваненко Д. Д. «Успехи физических наук», 32, № 3, 1947.
2. Владимиров Ю. С. ЖЭТФ, 45, 251, 1963.
3. Владимиров Ю. С. «Изв. вузов», физика, № 6, 82, 1964.
4. Мицкевич Н. В. Физические поля в общей теории относительности. М., 1969.
5. Gupta R. Proc. Phys. Soc., A65, 161, 1952.
6. Gupta R. Phys. Rev., 182, 1391, 1969.
7. Ахиезер А. И., Берестецкий В. Б. Введение в квантовую электродинамику.

Поступила в редакцию
11.6 1971 г.

Кафедра
теоретической физики