[1] Бахвалов Н. С., Панасенко Г. П. Осреднение процессов в периодических средах. М., 1984. [2] Ильющин А. А., Победря Б. Е. Основы математической теории термовязкоупругости. М., 1970. [3] Победря Б. Е. Механика композиционных материалов. М., 1984. [4] Тихонов А. Н., Самарский А. А. Уравнения математической физики. М., 1972. [5] Ладыженская О. А. Краевые задачи математической физики. М., 1973.

Поступила в редакцию 13.06.88

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3, ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ. 1989. Т. 30, № 4

УДК 539.123.17; 539.124.17

О САМОПОЛЯРИЗАЦИИ ЭЛЕКТРОНОВ, ДВИЖУЩИХСЯ В СПИРАЛЬНОМ МАГНИТНОМ ОНДУЛЯТОРЕ

В. Г. Багров, В. В. Белов, И. М. Тернов, А. Ю. Трифонов

(кафедра теоретической физики)

Изучено явление самополяризации электронного спина в процессе спонтанного излучения при движении электронов в спиральном магнитном ондуляторе. Показано, что количественные характеристики — степень поляризации и время релаксации — отличаются от аналогичных в синхротронном излучении.

Исследованию излучения электронов, движущихся в спиральном магнитном ондуляторе, посвящена обширная литература. Однако до сих пор не было проведено исследование возможности радиационной самополяризации электронов, движущихся в таком ондуляторе, аналогичной явлению, наблюдаемому в синхротронном излучении [1]. Здесь мы проводим такое исследование и показываем, что радиационная самополяризация должна иметь место, однако количественные характеристики явления отличаются от полученых в [1] для синхротронного излучения. Отметим, что основные свойства спонтанного излучения в рассматриваемом типе ондуляторов изучались в работах [2—8].

1. Квазиклассические волновые функции электрона. Рассмотрим электрон, движущийся в стационарном периодическом магнитном поле, определяемом векторным потенциалом

$$A(z) = (A_1(z), A_2(z), 0), A(z+l) = A(z),$$
 (1)

где $A_t(z)$ — произвольные гладкие периодические (с периодом t) функции z. Вектор напряженности магнитного поля имеет вид (точкой обозначаем производную по z)

$$\mathbf{H} = (-\dot{A}_2(z), \dot{A}_1(z), 0). \tag{2}$$

Стационарные волновые функции электрона, являющиеся собственными для операторов:

$$\widehat{p}_{1}\psi = p_{1}\psi, \ \widehat{p}_{2}\psi = p_{2}\psi, \ (\Sigma\widehat{P})\psi = \zeta\lambda\psi,
\widehat{p} = -i\hbar \nabla, \ \widehat{P} = \widehat{p} - (e/c)\mathbf{A}(z), \ \zeta = \pm 1,$$
(3)

имеют вид

$$\Psi = N \exp\left(-\frac{i}{\hbar}Et + \frac{i}{\hbar}\rho_1 x + \frac{i}{\hbar}\rho_2 y\right) \Phi_{E,p_\perp,\xi}(z). \tag{4}$$

В формулах (3), (4) обозначено

$$\varphi_{E,\mathbf{p}_{\perp}},\zeta(z) = \left(\frac{1}{\zeta c \lambda}\right) g(z,\hbar), \quad g = \left(\frac{g_1}{g_2}\right), \quad \lambda = (E^2 c^{-2} - m^2 c^2)^{1/2}, \quad (5)$$

Двухкомпонентный спинор $g(z, \hbar)$ удовлетворяет уравнению

$$[(\mathbf{\sigma}\mathbf{P}_1) + \sigma_3 \widehat{p}_3] g(z, \hbar) = \zeta \lambda g(z, \hbar),$$

$$\mathbf{P}_1 = (P_1, P_2, 0), \ P_k = p_k + (|e|/c) A_k(z), \ k = 1, 2.$$
 (6)

Из (6) легко найти

$$\begin{split} & [(\widehat{p}_3 + \zeta \lambda) (P_1 - iP_2)^{-1} (\widehat{p}_3 - \zeta \lambda) + P_1 + iP_2] g_1(z, \hbar) = 0, \\ & g_2(z, \hbar) = (P_1 - iP_2)^{-1} (\zeta \lambda - \widehat{p}_3) g_1(z, \hbar). \end{split}$$
(7)

Решение системы (7) ищем в квазиклассическом приближении [9] при условии отсутствия точек поворота:

$$p^2(z) = \lambda^2 - \mathbf{P}^2 > 0. \tag{8}$$

В этом случае, полагая

$$g_1(z, h) = (f_0 + hf_1) \exp\left(\frac{i}{h} S\right), \tag{9}$$

найдем

$$S = \int_{0}^{z} p(z) dz,$$

$$f_0 = \exp \chi, \quad \chi = \int_0^z dz \left[\frac{iP_2 - P_1}{2p(z)} \frac{d}{dz} \left(\frac{p(z) - \zeta \lambda}{P_1 - iP_2} \right) \right], \tag{10}$$

$$f_{1} = if_{0} \int_{0}^{z} dz \left[\frac{P_{1} + iP_{2}}{2p(z) f_{0}} \frac{d}{dz} \left(\frac{\dot{f}_{0}}{P_{1} - iP_{2}} \right) \right].$$

Функции (4) нормированы на единицу в кубе с ребром L, если нормировочный множитель имеет вид

$$N^2 = \frac{E + mc^2}{4c\lambda (2L)^3}.$$

2. Поведение электронного спина в процессе спонтанного излучения. Рассмотрим вероятность W переходов с переориентацией электронного спина в процессе спонтанного излучения. Будем предполагать, что мы знаем классическую траекторию электрона r(t). После достаточно громоздких, но простых выкладок можно получить выражение

$$W = \frac{e^2}{8\pi c \hbar \beta^4 \beta_{\parallel}^2} \left(\frac{mc^2}{E}\right)^2 \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{\pi} \frac{\sin\theta d\theta}{1 - \beta_{\parallel} \cos\theta} \sum_{\nu=1}^{\infty} \omega_{\nu} \left(\frac{\hbar \omega_{\nu}}{E}\right)^2 \left[\left[\left(\mathbf{e}_{\varphi}\mathbf{B}\right)\right]^2 + \left[\left(\mathbf{e}_{\varphi}\mathbf{B}\right)\right]^2\right], \quad \omega_{\nu} = \frac{\beta_{\parallel} \left(\nu \omega_{0} - \zeta \rho\right)}{1 - \beta_{\parallel} \cos\theta},$$

$$\rho = \frac{c\lambda}{l} \int_0^{l} \frac{\dot{P}_2 P_1 - \dot{P}_1 P_2}{\rho \left(z\right) P_1^2} dz, \quad \omega_{0} = \frac{2\pi c}{l},$$

$$(12)$$

где \mathbf{e}_{q} , \mathbf{e}_{θ} — единичные орты сферической системы координат, $c\beta_{,\downarrow}$ — скорость дрейфа вдоль оси z, $c\beta$ — модуль (постоянный) скорости электрона. С точностью до первой квантовой поправки имеем

$$\mathbf{B} = \frac{1}{T} \int_{0}^{T} \frac{\mathbf{R} \exp\left(t\xi\right) dt}{\mathbf{V} \mathbf{\beta}^{2} - \mathbf{\beta}_{3}^{2}}, \ c\mathbf{\beta} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}, \ c\mathbf{\beta}' = \frac{d^{2}\mathbf{r}}{dt^{2}},$$

$$\mathbf{R} = \{i\beta\beta_2 - \zeta\beta_3\beta_2, -i\beta\beta_1 - \zeta\beta_3\beta_2, \zeta(\beta^2 - \beta_3^2)\},\tag{13}$$

$$\xi = \omega_{\mathbf{v}} \left[t - \frac{1}{c} \left(\mathbf{r} \left(t \right) \mathbf{n} \right) \right] - \zeta \beta \int_{0}^{t} \frac{\beta_{2}' \beta_{1} - \beta_{1}' \beta_{2}}{\beta_{3} \sqrt{\beta^{2} - \beta_{3}^{2}}} dt,$$

 $\mathbf{n} = (\sin \theta \cos \theta, \sin \theta \sin \varphi, \cos \theta), T = l/c.$

Отметим весьма любопытный факт. Частота излучения ω_{ν} , генерируемая при переходах с переориентацией спина, вообще говоря, зависит от начальной ориентации спина ζ , чего не наблюдается при синхротронном излучении.

Дальнейшие вычисления можно провести, задавая конкретные поля (2) и находя

конкретный вид функций r(t).

Рассмотрим далее модель спирального ондулятора [10, 11], в котором движение осуществляется по винтовой линии:

$$r(t) = c(\omega_0^{-1} \beta_{\perp} \cos \omega_0 t, \ \omega_0^{-1} \beta_{\perp} \sin \omega_0 t, \ \beta_{\parallel} t).$$
 (14)

В этом случае вычисления удается произвести точно (детали вычислений можно найти в работе [12]). Наиболее простые выражения получаются в приосевом приближении, которое характеризуется условием $\beta_L^2 \ll \beta_\parallel^2$, справедливым в реальных спиральных ондуляторах. В этом приближении имеем

$$W = \frac{1}{2\tau} [1 - \zeta f(\beta)], \ f(\beta) = \frac{5(1 - \beta^2)}{5 - 2\beta^2 + 3\beta^4},$$

$$\tau = \frac{3\beta^4 f(\beta)}{\omega_0 \beta_\perp^2} \frac{\hbar c}{e^2} \left(\frac{mc^2}{\hbar \omega_0}\right)^2.$$
(15)

Функция $f(\beta)$ характеризует степень поляризации пучка, τ есть время релаксации. Функция $f(\beta)$ максимальна при $\beta=0$, f(0)=1, монотонно убывает до нуля с ростом β .

Нетрудно видеть, что в данном случае количественные характеристики самополяризации отличаются от соответствующих в теории синхротронного излучения [1], что лишний раз доказывает, что существенную роль в явлении самополяризации играет

структура внешнего поля, а не только классическая траектория электрона.

Если оценивать время релаксации т для лабораторно реализуемых спиральных ондуляторов ($E \sim 1^{\circ}$ с, $H \sim 10^4$ Гс), то такое время весьма велико и составляет $10^{10} - 10^{12}$ с, так что эффект практически не наблюдаем. Однако при движении релятивистских электронных потоков в космических полях туманностей и звезд (а тем более в полях нейтронных звезд) возникновение преимущественной ориентации спина за счет рассмотренного здесь механизма вполне возможно.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

[1] Соколов А. А., Тернов И. М.//ДАН СССР. 1963. 153. С. 1052. [2] Алферов Д. Ф., Башмаков Ю. А., Бессонов Е. Г.//Тр. ФИАН СССР. 1975. 80. С. 100. [3] Байер В. Н., Катков В. М., Страховенко В. М.///ЖЭТФ. 1972. 63. С. 2121. [4] Павленко Ю. Г., Мусса А. Х.//Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 1977. 18, № 2. С. 57. [5] Байер В. Н., Катков В. М., Страховенко В. М.//ЖЭТФ. 1981. 80. С. 1348. [6] Белов В. В., Холомай Б. В., Жуков-Хованский А. Д.//Изв. вузов. Физика. 1985. № 4. С. 50. [7] Багров В. Г., Белов В. В., Тернов И. М. и др. Деп. ВИНИТИ № 5622-84. М., 1984. [8] Багров В. Г., Белов В. В./ТМФ. 1987. 70. С. 469. [9] Маслов В. П., Федорюк М. В. Квазиклассическое приближение для уравнений квантовой механики. М., 1976. [10] Соколов А. А., Тернов И. М. Релятивистский электрон. М., 1983. [11] Тернов И. М., Михайлин В. В. Синхротронное излучение. М., 1986. [12] Багров В. Г., Белов В. В., Трифонов А. Ю. Деп. ВИНИТИ № 751-В88. М., 1988.

Поступила в редакцию 21.10.88