- 3. Медведев Г. Н., Моргунов Б. И. «Вестн. Моск. ун-та. Физ., астрон.», 1977, 18 № 3
- Волосов В. М., Моргунов Б. И. Метод осреднения в теории нелинейных колебательных систем. М., 1971.

Поступила в редакцию 9.2 1977 г. Кафедра математики

УДК 539.1.01

## О. Г. Горяга

## К ТЕОРИИ СИНХРОТРОННОГО ИЗЛУЧЕНИЯ ЗАРЯДА В СРЕДЕ

В настоящей работе рассматривается излучение при движении заряда по винтовой линии в среде в ультрарелятивистском случае. Получены спектральное и угловое распределения интенсивности излучения с учетом поляризации.

Общая формула для дифференциальной интенсивности излучения, описывающая поляризационные эффекты, возникающие при синхротронном излучении в прозрачной изотропной среде с диэлектрической и магнитной проницаемостями  $\varepsilon = \varepsilon(\omega)$  и  $\mu = \mu(\omega)$ , были получены в работе [1]:

$$dW(\theta_{0}) = \sum_{v=1}^{\infty} \left(\frac{e\beta_{\perp}}{R}\right)^{2} \frac{\mu c v^{2}}{n \mid 1 - n^{2} \beta_{\parallel}^{2} \mid} \mid 1 + n \beta_{\parallel} \cos \theta_{0} \mid \times \left[ \cot \theta_{0} J_{v} (v x) l_{\pi} + l_{\sigma} \delta t J_{v}' (v x) \right]^{2} \sin \theta_{0} d\theta_{0},$$
(1)

где

$$\cos \theta_0 = \frac{\cos \theta - n\beta_{\parallel}}{1 - n\beta_{\parallel} \cos \theta}, \quad \sin \theta_0 = \frac{\sin \theta \sqrt{1 - n^2 \beta_{\parallel}^2}}{l(1 - n\beta_{\parallel} \cos \theta)};$$

$$x = \delta \sin \theta_0, \quad \delta = \frac{n\beta_{\perp}}{\sqrt{1 - n^2 \beta_{\parallel}^2}},$$

$$l = \operatorname{sign}(1 - n\beta_{\parallel} \cos \theta), \quad \beta_{\parallel} = v_{\parallel}/c, \quad \beta_{\perp} = v_{\perp}/c,$$

 $\theta$  — азимутальный угол сферической системы координат,  $n=\sqrt{\epsilon}$  ( $\omega$ )  $\mu$  ( $\omega$ ) — показатель преломления среды, R — радиус винтовой линии,  $v_{\parallel}$  — составляющая скорости заряда оси винтовой линии,  $v_{\perp}$  — поперечная составляющая скорости,  $I_{\nu}$  — функция Бесселя  $\nu$ -го порядка. Частота излучения  $\nu$ -той гармоники  $\omega_{\nu} = \nu \omega$ , где  $\omega_0 = v_{\perp}$   $R^{-1}|1$  —  $-n\beta_{\parallel}$   $\cos\theta|^{-1}$ . При  $l_{\pi}=1$  и  $l_{\sigma}=0$  ( $l_{\pi}=0$  и  $l_{\sigma}=1$ ) получаем интенсивность излучения линейной поляризации для  $\pi$ - ( $\sigma$ -) компонента, а при  $l_{\pi}=l_{\sigma}=l/\sqrt{2}$  ( $l_{\pi}=-l_{\sigma}=l/\sqrt{2}$ ) — интенсивность излучения, соответствующую правой (левой) круговой поляризации [2]. Рассмотрим излучение в среде с показателем преломления, близким к единице,

$$n=1+\Delta n$$
,  $|\Delta n|\ll 1$ ,  $|\Delta n|\ll 1-\beta_{\parallel}^2$ 

ультрарелятивистского заряда, для которого

$$\beta_0 = \frac{\beta_{\perp}}{\sqrt{1 - \beta_{\parallel}^2}} \simeq 1, \quad \sin^2 \theta_0 \simeq 1. \tag{2}$$

Тогда в области (2) величина х удовлетворяет условию

$$1-x^2=1-\delta^2+\cos^2\theta_0\ll 1$$
,  $(1-\delta^2\simeq 1-\beta_0^2-2\Delta n)$ 

и для функций Бесселя в равенстве (1) применима следующая асимптотика [3]:

$$J_{\nu}(\nu x) \simeq \left[ \left( \frac{\nu}{2} \right)^{1/3} x \right]^{-1} \Phi \left( -\left( \frac{\nu}{2} \right)^{2/3} (x^2 - 1) \right) [1 + O(\nu^{-\prime})], \tag{3}$$

через функции Эйри

$$\Phi(y) = \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \cos\left(\frac{t^{3}}{3} + yt\right) dt.$$

Используя известные интегралы от функции Эйри [4], можно провести интегрирование по углам  $\theta_0$ , после чего получить следующее спектральное распределение излу-

$$W(\mathbf{v}) = -\left(\frac{e\beta_{\perp}}{R}\right)^{2} \frac{2\mu c}{[n+1-n^{2}\beta_{\parallel}^{2}]} v^{1/3} \left\{ \frac{1}{4} l_{\pi}^{2} \left[\Phi'(\xi) + \xi \Phi_{1}(\xi)\right] + \frac{1}{4} l_{\sigma}^{2} \left[3\Phi'(\xi) + \xi \Phi_{1}(\xi)\right] + 2^{5/3} l_{\pi} l_{\sigma} \Phi^{2}(\xi/2^{3/2}) \right\}, \tag{4}$$

где

$$\Phi_1(\xi) = \int_{\xi}^{\infty} \Phi(y) dy, \quad \xi = v^{2/3} (1 - \delta^2).$$

После суммирования по поляризациям получим результат работ [5, 6].

Для того чтобы найти угловое распределения излучения, необходимо задать определенный закон дисперсии  $n=n(\omega)$ . Предполагая, что n слабо зависит от частоты, причем x < 1, т. е.  $2\Delta n < 1 - \beta_0^2 + \cos^2 \theta_0$ , и заменяя в формуле (1) с учетом асимптотики (3) суммирование интегрированием, находим:

$$W(\theta_0) = \left(\frac{e\beta_{\perp}}{R}\right)^2 \frac{\mu c \delta^2}{16n |1 - n^2 \beta_{\parallel}^2|} \left[ l_{\pi}^2 \frac{\cos^2 \theta_0}{\delta^2} \frac{5}{(1 - x^2)^{7/2}} + l_{\pi} \left[ l_{\sigma} \frac{\cos \theta_0}{[\delta]} \frac{64}{\pi \sqrt{3} (1 - x^2)^3} \right].$$
 (5)

Как видно, максимум излучения сосредоточен в области углов  $\cos^2 \theta_0 \ll |1 -\beta_0^2 - 2\Delta n$  |. Данный случай допускает предельный переход к вакууму  $n \rightarrow 1$ , при этом формула совпадает с результатом [2].

Для значений x>1, т. е.  $2\Delta n>1-\beta_0^2+\cos^2\theta_0$ , интеграл по v расходится, и в этом случае, так же как и при черенковском излучении в отсутствие внешнего поля, необходимо верхний предел интегрирования ограничить максимальной частотой  $\omega \leqslant \leqslant \omega_{\max}$ . В отсутствие поля при движении по прямолинейной траектории, очевидно,

получим известную формулу черенковского излучения [7].
Автор выражает глубокую признательность В. Ч. Жуковскому и А. В. Борисову за внимание к работе и обсуждение результатов.

## ЛИТЕРАТУРА

- Куканов А. Б. Лаврова Г. А., Ориса Б. Д. «Вести. Моск. ун-та. Физ., астрон.», 1971, № i, 111.
- 2. Сб. Синхротронное излучение, под ред. А. А. Соколова и И. М. Тернова. М., 1966.

- 2. Сб. Синхротронное излучение, под ред. А. А. Соколова и И. М. Гернова. М., 1963. Эрдейн А. Асимптотические разложения. М., 1962. 4. Азрепз D. E. «Phys. Rev.», 1966, 147, 554. 5. Мусаханян В. В., Никишов А. И. ЖЭТФ, 1974, 66, 1258. 6. Schwinger J., Wu-Yang Tsai, Erber T. «Ann. of Phys.», 1976, 96, 303. 7. Соколов А. А., Тернов И. М. Релятивистский электрон. М., 1974.

Поступила в редакцию 11.3 1977 г. Кафедра теоретической физики