

МУЛЬТИПОЛЬНОЕ РАЗЛОЖЕНИЕ  
СИНХРОТРОННОГО ИЗЛУЧЕНИЯ

А. А. Соколов, Д. В. Гальцов и В. И. Петухов

Методом разложения по спиновым сферическим гармоникам получены формулы для электромагнитного поля заряда, движущегося по окружности. Исследовано распределение излучения релятивистской частицы по мультиполям. Найдена связь между мультипольным и угловым распределениями излучения.

## В в е д е н и е

В последнее время синхротронное излучение (СИ), возникающее при движении релятивистских заряженных частиц в магнитном поле, находит все более широкое применение в целом ряде областей экспериментальной физики [1-3]. Помимо прямого использования СИ для измерения параметров пучков в накопителях, важное значение приобрели явления, представляющие собой косвенные проявления СИ, такие как радиационная стабилизация орбит и самополяризация спинов частиц. Наконец, все шире начинает применяться СИ в экспериментах, где требуются интенсивные потоки в области вакуумного ультрафиолета и рентгеновского излучения. Весьма важной для этих исследований является возможность точного теоретического представления спектра, поляризации и других параметров СИ. Как известно, впервые формула, описывающая спектр СИ, была получена одним из авторов и Иваненко [4], годом позже этот результат повторил Швингер [5]. Позднее теория СИ была детально разработана, и ее изложение можно найти в ряде монографий и учебников [1, 6].

Следует отметить, что эта теория, ставшая традиционной, несколько отличается от принятого в оптике подхода. В настоящей работе дается анализ СИ в терминах мультипольного разложения, являющегося стандартным в атомной и молекулярной спектроскопии. Распределение излучения по мультиполям, с точки зрения квантовой теории, можно считать «дополнительным» к угловому распределению. Как известно, удобство использования мультипольного разложения для описания излучения нерелятивистских систем связано с его быстрой сходимостью, так как излучение высших мультиполей в этом случае сильно подавлено. Для релятивистских частиц существенным является излучение именно высших мультиполей, причем ввиду «квазиклассичности» излучения, как будет показано ниже, возникает простая взаимосвязь между угловым и мультипольным распределениями, которая отсутствует в случае нерелятивистских излучающих систем.

Мультипольный анализ излучения осуществляется путем разложения полей излучения по сферическим гармоникам в сферической системе координат. Удобная техника построения решений уравнений Максвелла в сферических координатах была разработана в последнее время в связи с решением задач на излучение в теории гравитации [7, 8]. Наиболее просто разделение переменных в уравнениях Максвелла достигается

с помощью так называемого формализма Ньюмена—Пенроуза [9]. Мы рассматриваем, однако, излучение в плоском пространстве, что позволяет сформулировать и использовать упрощенный вариант этого формализма. Полученные нами решения уравнений Максвелла для заряда, движущегося по окружности, являются точными и справедливыми, в частности на малых расстояниях от заряда. Точное выражение, описывающее мультипольный состав излучения, далее подвергается упрощению с учетом преимущественного излучения высших мультиполей. Вычислены также мультипольные параметры Стокса, описывающие поляризацию излучения.

### Уравнения Максвелла в формализме нулевого репера

Для решения уравнений Максвелла в сферических координатах построим упрощенный вариант формализма нулевого репера [9]. Введем комплексное векторное поле

$$\mathbf{F} = \mathbf{E} + i\mathbf{H}, \quad (1)$$

где  $\mathbf{E}$  и  $\mathbf{H}$  — напряженности электрического и магнитного полей, и рассмотрим проекции вектора  $\mathbf{F}$  на единичный вектор в радиальном направлении  $F_r = (\mathbf{e}_r, \mathbf{F})$ , а также комплексные проекции

$$F_{\pm} = \frac{1}{\sqrt{2}} (F_{\theta} \pm iF_{\varphi}), \quad F_{\theta} = (\mathbf{F}, \mathbf{e}_{\theta}), \quad E_{\varphi} = (\mathbf{F}, \mathbf{e}_{\varphi}), \quad (2)$$

где  $\mathbf{e}_r$ ,  $\mathbf{e}_{\theta}$  и  $\mathbf{e}_{\varphi}$  — орты сферической системы координат. В результате преобразования полной системы уравнений Максвелла (включая однородные уравнения, не содержащие плотности заряда и тока) получим систему 4 уравнений для 3 комплексных функций  $F_r$  и  $F_{\pm}$

$$\left. \begin{aligned} \left( \frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial r} + \frac{2}{r} \right) F_r + \frac{\sqrt{2}}{r} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} - \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} + \operatorname{ctg} \theta \right) F_+ &= 4\pi (\rho + J_r), \\ \left( -\frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial r} + \frac{2}{r} \right) F_r + \frac{\sqrt{2}}{r} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} + \operatorname{ctg} \theta \right) F_- &= 4\pi (\rho - J_r), \\ \left( \frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r} \right) F_- - \frac{1}{\sqrt{2}r} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} - \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \right) F_r &= 4\pi J_+, \\ \left( \frac{\partial}{\partial t} - \frac{\partial}{\partial r} - \frac{1}{r} \right) F_+ + \frac{1}{\sqrt{2}r} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \right) F_r &= 4\pi J_-, \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

где  $\rho$  — плотность заряда,  $J_r$ ,  $J_{\pm}$  — проекции плотности тока на выбранные орты. Между уравнениями системы (3) имеется одно линейное дифференциальное соотношение, связанное с законом сохранения тока.

Удобство использования комплексного векторного поля  $\mathbf{F}$  состоит в возможности получения различных уравнений для проекций  $F_{\pm}$ . Отметим, что в силу поперечности электромагнитного поля для полного описания поля излучения в волновой зоне достаточно знать одну из этих функций, например  $F_-$ . Действительно, на большом расстоянии от источника для расходящихся волн выполняются соотношения  $E_{\theta} = H_{\varphi}$ ,  $E_{\varphi} = -H_{\theta}$ , используя которые, из формулы (2) найдем, что  $F_- = \sqrt{2} (E_{\theta} - iE_{\varphi})$ . С помощью системы (3) нетрудно вывести уравнение, которому удовлетворяет функция  $F_-$ . Для этого подействуем на второе уравнение из системы (3) оператором  $\frac{1}{\sqrt{2}r} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} - \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \right)$ , а на третье уравнение — оператором  $-\frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial r} + \frac{3}{r}$ , затем полученные уравнения вычтем одно из другого. В результате будем иметь следующее дифференциальное уравнение для функции  $\psi = r^2 F_-$ :

$$\left. \begin{aligned} & \left[ -r^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} + 2r \frac{\partial}{\partial t} + r^2 \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{\sin^2 \theta} \times \right. \\ & \quad \left. \times \left( \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} - 2i \cos \theta \frac{\partial}{\partial \varphi} - 1 \right) \right] \psi = 4\pi J, \\ & J = r^4 \left[ \frac{1}{\sqrt{2}r} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} - \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \right) (\rho - J_r) - \left( \frac{\partial}{\partial t} - \frac{\partial}{\partial r} - \frac{3}{r} \right) J_+ \right]. \end{aligned} \right\} \quad (4)$$

Разделение переменных в уравнении (4) позволяет представить решение уравнения (4) в следующем виде:

$$\psi = \int_{-\infty}^{+\infty} \sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=-l}^l e^{-i\omega t} {}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi) R_{\omega}^l(r) d\omega, \quad (5)$$

где  ${}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi)$  — спиновые сферические функции [7], удовлетворяющие уравнению

$$\left[ \frac{1}{\sin \theta} \frac{d}{d\theta} \left( \sin \theta \frac{d}{d\theta} \right) + l(l+1) - 1 - \frac{(m - \cos \theta)^2}{\sin^2 \theta} \right] {}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi) = 0 \quad (6)$$

и связанные с обычными сферическими функциями  $Y_{lm}(\theta, \varphi)$  соотношением

$${}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{l(l+1)}} \left( \frac{\partial}{\partial \theta} - \frac{i}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \right) Y_{lm}(\theta, \varphi). \quad (7)$$

Нетрудно проверить, что система функций  ${}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi)$  удовлетворяет таким же соотношениям ортогональности и полноты, что и система функций  $Y_{lm}(\theta, \varphi)$ . Радиальная функция  $R_{\omega}^l(r)$  подчиняется дифференциальному уравнению с комплексными коэффициентами

$$\left\{ r^2 \frac{d^2}{dr^2} + [\omega^2 r^2 - 2i\omega r - l(l+1)] \right\} R_{\omega}^l(r) = J_{l\omega}(r), \quad (8)$$

где

$$J_{l\omega}(r) = 2 \int_{-\infty}^{\infty} dt \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{\pi} \sin \theta d\theta e^{i\omega t} {}_{-1}Y_{lm}^*(\theta, \varphi) J. \quad (9)$$

Запядающее решение уравнения (8) может быть представлено в следующем виде:

$$R_{\omega}^l(r) = \left[ \bar{R}_{l\omega}(r) \int_0^r \bar{R}_{l\omega}(r') J_{l\omega}(r') \frac{dr'}{W} + \bar{R}_{l\omega}(r) \int_r^{\infty} \bar{R}_{l\omega}(r') J_{l\omega}(r') \frac{dr'}{W} \right] \frac{m}{|m|}, \quad (10)$$

где  $\bar{R}_{l\omega}(r)$  и  $\bar{R}_{l\omega}(r)$  — два линейно независимых решения соответствующего однородного уравнения, первое из которых регулярно в точке  $r=0$ , а второе представляет при  $r \rightarrow \infty$  расходящуюся волну,  $W$  — вронкиан, составленный из этих решений. Решения однородного уравнения выражаются через вырожденную гипергеометрическую функцию, либо (эквивалентным образом) через функции Бесселя и Ханкеля

$$\left. \begin{aligned} \bar{R}_{l\omega}(r) &= (-1)^l 2i \frac{(l-1)!}{(2l+1)!} (2i\omega r)^{l+1} e^{-i\omega r} \Phi(l+2, 2l+2; 2i\omega r) = \\ &= -(-i)^l \frac{2\sqrt{2\pi\omega}}{l(l+1)} r e^{-i\omega r} \frac{d}{dr} [\sqrt{r} e^{i\omega r} J_{l+1/2}(\omega r)], \\ \bar{R}_{l\omega}(r) &= \frac{(l+1)!}{4i(2l+1)!} (2i\omega r)^{l+1} e^{-i\omega r} \Phi(l+2, 2l+2; 2i\omega r) + \\ &+ (-1)^{l+1} \frac{(2l)!}{2i(l+1)!} (2i\omega r)^{-l} \Phi(-l+1, -2l; 2i\omega r) = \\ &= \frac{i^l \sqrt{2\pi\omega}}{4} r e^{-i\omega r} \frac{d}{dr} [\sqrt{r} e^{i\omega r} H_{l+1/2}^{(1)}(\omega r)], \end{aligned} \right\} \quad (11)$$

при этом вронскиан равен

$$W = \bar{R}_{l\omega}(r) \frac{d\bar{R}_{l\omega}(r)}{dr} - \bar{R}_{l\omega}(r) \frac{d\bar{R}_{l\omega}(r)}{dr} = 2i\omega. \quad (12)$$

Радиальные функции (11) имеют при  $r \rightarrow \infty$  следующий вид

$$\left. \begin{aligned} \bar{R}_{l\omega}(r) &\sim \frac{e^{-i\omega r}}{\omega r} + \frac{4\omega r}{l(l+1)} (-1)^{l+1} e^{i\omega r}, \\ \bar{R}_{l\omega}(r) &\sim \omega r e^{i\omega r}. \end{aligned} \right\} \quad (13)$$

Мультипольное разложение интенсивности и мультипольные параметры Стокса синхротронного излучения

Рассчитаем излучение, возникающее при движении частицы с зарядом  $e$  по круговой траектории радиуса  $r_0$  с угловой скоростью  $\omega_0$  в плоскости, ортогональной полярной оси. Подставляя явный вид соответствующих плотностей заряда и тока в (9), получим

$$J_{l\omega}(r) = \frac{4\pi e}{\sqrt{2}} \delta(\omega - m\omega_0) \left\{ \frac{1}{\sqrt{l(l+1)}} \left[ (\omega^2 r_0^2 - l(l+1)) Y_{lm}^*(\pi/2, 0) + \omega\omega_0 r_0^2 \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}^*(\pi/2, 0) \right] - i\omega_0 r_0^2 Y_{lm}^*(\pi/2, 0) \frac{d}{dr} \right\} r^2 \delta(r - r_0). \quad (14)$$

Далее используем явные выражения для радиальных функций (11) и, ограничиваясь случаем  $r > r_0$ , с помощью формулы (10) найдем

$$R_{l\omega}^l(r) = -\frac{R_{l\omega}^R(r)}{\omega} \frac{4\pi e \sqrt{\pi\omega}}{[l(l+1)]^{3/2}} \frac{m}{|m|} (-i)^{l+1} \delta(\omega - m\omega_0) \left\{ e^{-i\omega r} \frac{d}{dr} [\sqrt{r} e^{i\omega r} J_{l+1/2}(\omega r)] \times \right. \\ \left. \times \left[ (\omega^2 r_0^2 - l(l+1)) Y_{lm}^*(\pi/2, 0) + \omega_0 \omega r^2 \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}^*(\pi/2, \theta) \right] + i\omega_0 r^2 \left[ m Y_{lm}^*(\pi/2, 0) + \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}^*(\pi/2, \theta) \right] \frac{d}{dr} \left[ e^{-i\omega r} \frac{d}{dr} (\sqrt{r} e^{i\omega r} J_{l+1/2}(\omega r)) \right] \right\}_{r=r_0}. \quad (15)$$

После ряда преобразований получим разложение комплексного поля  $F_-$  (5) по спиновым сферическим гармоникам

$$F_- = 4\pi e \sqrt{\frac{\pi}{\omega_0}} \sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=-l}^l \frac{e^{-im\omega_0 t} R_{l\omega}^R(r)}{r^2 m} {}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi) \frac{m}{\sqrt{|m| l(l+1)}} \times \\ \times \left[ Y_{lm}^*(\pi/2, 0) \frac{d}{dr} (\sqrt{r} J_{l+1/2}(\omega r)) - i\omega_0 \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}^*(\pi/2, 0) (\sqrt{r} J_{l+1/2}(\omega r)) \right]_{r=r_0}. \quad (16)$$

Входящие в (16) значения сферических функций и их производных в точке  $\theta = \pi/2$  могут быть записаны в явном виде [10]

$$\left. \begin{aligned} Y_{lm}(\pi/2, 0) &= \sqrt{\frac{2l+1}{4\pi}} \frac{(l-m)!}{(l+m)!} \frac{(l+m-1)! 2^{l-1}}{\Gamma\left(\frac{l+m}{2}\right) \Gamma\left(\frac{l-m}{2} + 1\right)} \cos \frac{\pi}{2} (l+m), \\ \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}(\pi/2, 0) &= \sqrt{\frac{2l+1}{4\pi}} \frac{(l-m)}{(l+m)!} \frac{\Gamma\left(\frac{l+m}{2} + 1\right)}{\Gamma\left(\frac{l-m}{2} + 1\right)} 2^{m+2} \sin \frac{\pi}{2} (l+m), \end{aligned} \right\} \quad (17)$$

где  $\Gamma(x)$  — гамма-функция.

Подставляя (16) в (2) и выделяя поля с поляризацией вдоль ортов  $e_\theta$  и  $e_\varphi$ , найдем

$$\left. \begin{aligned} E_i &= \sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=-l}^l \frac{e^{-im\omega_0 t} \bar{R}_{l\omega}^R(r)}{r^2 m \omega_0} {}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi) G_i, \quad i = \theta, \varphi, \\ G_\theta &= 4\pi \sqrt{2\pi\omega_0} \frac{m}{[|m| l(l+1)]^{1/2}} Y_{lm}(\pi/2, 0) \frac{d}{dr} [\sqrt{r} J_{l+1/2}(\omega r)]_{r=r_0}, \\ G_\varphi &= 4\pi \sqrt{2\pi\omega_0} \frac{m\omega_0}{[|m| l(l+1)]^{1/2}} \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}(\pi/2, 0) \sqrt{r_0} J_{l+1/2}(\omega r_0). \end{aligned} \right\} \quad (18)$$

Из этих формул видно, что  $\theta$ -компонента поляризации — отвечает четным значениям разности  $l - m$ , а  $\varphi$ -компонента — нечетным. Если учесть, что при инверсии координат

$$-{}_1Y_{lm}(\pi - \theta, \varphi + \pi) = (-1)^{l+1} {}_{-1}Y_{lm}(\theta, \varphi), \quad (19)$$

нетрудно прийти к заключению, что в излучение четных гармоник циклотронной частоты ( $m = 0, 2, 4, \dots$ ) с поляризацией вдоль  $\mathbf{e}_\theta$  дают вклад нечетные мультиполи, а с поляризацией вдоль  $\mathbf{e}_\varphi$  — четные; в то время как для нечетных гармоник циклотронной частоты ( $m = 1, 3, \dots$ ) поляризация вдоль  $\mathbf{e}_\theta$  соответствует четным мультиполям, а поляризация вдоль  $\mathbf{e}_\varphi$  — нечетным.

Введем мультипольные параметры Стокса  $I_{lm}$ ,  $\mathcal{J}_{lm}^\lambda$ ,  $\lambda = 1, 2, 3$ , исходя из соотношения

$$\lim_{r \rightarrow \infty} \frac{r^2}{4\pi} \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^\pi \sin \theta d\theta E_i E_j = \sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=1}^l \left( I_{lm} \frac{\delta_{ij}}{2} + \sum_{\lambda=1}^3 \mathcal{J}_{lm}^\lambda \sigma_{ij}^\lambda \right), \quad i, j = \theta, \varphi = 1, 2 \quad (20)$$

где  $\sigma_{ij}^\lambda$  — матрицы Паули. Полная интенсивность излучения при этом равна

$$I = \lim_{r \rightarrow \infty} \frac{r^2}{4\pi} \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^\pi \sin \theta d\theta (E_\theta^2 + E_\varphi^2) = \sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=1}^l I_{lm}. \quad (21)$$

Подставляя разложение (18) в (20) и учитывая отмеченные особенности распределения по четности, найдем

$$\mathcal{J}_{lm}^1 = \mathcal{J}_{lm}^2 = 0, \quad (22)$$

что свидетельствует об отсутствии круговой поляризации проинтегрированного по углам излучения мультиполя с заданными  $l$  и  $m$ . Отличные от нуля параметры Стокса имеют вид

$$\left. \begin{aligned} I_{lm} &= \frac{4\pi^2 e^2 \omega_0 m}{l(l+1)} \left\{ \left( Y_{lm} \left( \frac{\pi}{2}, 0 \right) \right)^2 \left[ \frac{d}{dr} \left( (\sqrt{r} J_{l+1/2}(\omega r)) \right) \right]_{r=r_0}^2 + \right. \\ &\quad \left. + \omega_0^2 \left[ \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}(\pi/2, 0) \right]^2 r_0 J_{l+1/2}^2(\omega r_0) \right\}, \\ \mathcal{J}_{lm}^3 &= \frac{2\pi^2 e^2 \omega_0 m}{l(l+1)} \left\{ [Y_{lm}(\pi/2, 0)]^2 \left[ \frac{d}{dr} (\sqrt{r} J_{l+1/2}(\omega r)) \right]_{r=r_0}^2 - \right. \\ &\quad \left. - \omega_0^2 \left[ \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}(\pi/2, 0) \right]^2 r_0 J_{l+1/2}^2(\omega r_0) \right\}. \end{aligned} \right\} \quad (23)$$

Мультипольное разложение излучения нерелятивистской частицы  $\omega_0 r_0 \ll 1$  быстро сходится

$$\left. \begin{aligned} I_{lm} &= \frac{8\pi e^2 (\omega_0 r_0)^{2l}}{l(l+1)} \left[ \frac{\omega_0 2^l m^{l+1} l!}{(2l+1)!} \right]^2 \left\{ (l+1)^2 [Y_{lm}(\pi/2, 0)]^2 + \omega_0^2 r_0^2 \left[ \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}(\pi/2, 0) \right]^2 \right\}, \\ \mathcal{J}_{lm}^3 &= \frac{4\pi e^2 (\omega_0 r_0)^{2l}}{l(l+1)} \left[ \frac{\omega_0 2^l m^{l+1} l!}{(2l+1)!} \right]^2 \left\{ (l+1)^2 [Y_{lm}(\pi/2, 0)]^2 - \omega_0^2 r_0^2 \left[ \frac{\partial}{\partial \theta} Y_{lm}(\pi/2, 0) \right]^2 \right\}. \end{aligned} \right\} \quad (24)$$

В случае ультрарелятивистского движения основной вклад в излучение дают мультиполи с  $m \gg 1$ ,  $l \gg 1$ . Чтобы убедиться в этом, достаточно использовать известное [10] асимптотическое разложение бесселевых функций при больших значениях индекса в терминах функций Мак-Дональда  $K_{1/3}$ . Вводя обозначения

$$\left. \begin{aligned} \psi^2 &= 2 \frac{l-m}{m} \gamma^2, \quad y = \frac{2}{3} m \gamma^{-3}, \quad z = \frac{3}{2} y (1 + \psi^2)^{3/2}, \\ \gamma &= [1 - \omega_0^2 r_0^2]^{-1/2}, \end{aligned} \right\} \quad (25)$$

получим

$$I_{lm} = \frac{4e^2 m}{3\pi^2 \gamma^3} \frac{1 + \psi^2}{\psi} \left[ \psi^2 K_{l/3}^2(z) \sin^2 \frac{\pi}{2} (l - m) + (1 + \psi^2) K_{l/3}^2(z) \cos^2 \frac{\pi}{2} (l - m) \right], \quad (26)$$

$$\mathcal{J}_{lm}^3 = \frac{2e^2 m}{3\pi^2 \gamma^3} \frac{1 + \psi^2}{\psi} \left[ \psi^2 K_{l/3}^2(z) \sin^2 \frac{\pi}{2} (l - m) - (1 - \psi^2) K_{l/3}^2(z) \cos^2 \frac{\pi}{2} (l - m) \right]. \quad (27)$$

Ввиду быстрого убывания функций Мак-Дональда при больших значениях аргумента, ясно, что эффективная область значений  $m$  простирается до  $\gamma^3$ , а область изменения числа  $l$  ограничена неравенством

$$\frac{l - m}{m} \leq \gamma^{-2}. \quad (28)$$

Покажем, что существует тесная связь между угловым распределением излучения ультрарелятивистской частицы, усредненным по азимутальному углу, и распределением по  $l$ . С этой целью вычислим среднее значение  $\cos^2 \theta$  по спиновым сферическим гармоникам при  $l \gg 1$ ,  $|m| \gg 1$

$$\langle \cos^2 \theta \rangle = 2\pi \int_0^\pi |_{-1} Y_{lm}(\theta, 0)|^2 \cos^2 \theta \sin \theta d\theta = \frac{\psi^2}{2\gamma^2}. \quad (29)$$

Мы видим, что при фиксированном значении номера гармоники  $m$  излучение мультиполя с заданным  $l$  [т. е. согласно (25) с заданным  $\psi^2$ ] отвечает вполне определенному среднему углу излучения по отношению к плоскости орбиты, причем зависимость  $\langle \cos^2 \theta \rangle$  от  $l$  является монотонной. Учитывая квазинепрерывность распределения по  $l$  и  $m$  при больших значениях этих чисел, можно привести мультипольные разложения (26), (27) к виду, формально идентичному с соответствующими угловыми распределениями [1], переходя от суммирования по  $l$  и  $m$  к интегрированию по  $\psi$  и  $y$ :

$$\sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=1}^l I_{lm} = \int_0^{\infty} dy \int_0^{\infty} d\psi \frac{dI}{d\psi dy}; \quad \sum_{l=1}^{\infty} \sum_{m=1}^l \mathcal{J}_{lm}^3 = \int_0^{\infty} dy \int_0^{\infty} d\psi \frac{d\mathcal{J}^3}{d\psi dy}. \quad (30)$$

Подставляя (26) и (27) в (30) и учитывая (25), найдем

$$\frac{dI}{d\psi dy} = \left( \frac{3ey\gamma^2}{2\pi} \right)^2 (1 + \psi^2) [\psi^2 K_{l/3}^2(z) + (1 + \psi^2) K_{l/3}^2(z)], \quad (31)$$

$$\frac{d\mathcal{J}^3}{d\psi dy} = \left( \frac{3ey\gamma^2}{2\pi} \right)^2 \frac{1 + \psi^2}{2} [\psi^2 K_{l/3}^2(z) - (1 + \psi^2) K_{l/3}^2(z)]. \quad (32)$$

Интегрирование (31) по  $\psi$  и  $y$  приводит к известному [1] выражению для полной интенсивности синхротронного излучения, которое здесь приводить не будем.

#### Литература

- [1] Синхротронное излучение. Сб. статей под редакцией А. А. Соколова и И. М. Тернова. «Наука», М., 1966.
- [2] Синхротронное излучение в исследовании твердых тел. Сб. статей под редакцией А. А. Соколова. «Мир», М., 1970.
- [3] Г. Н. Кулипанов, А. Н. Скринский. Усп. физ. наук, 122, 369, 1977.
- [4] Д. Д. Иваненко, А. А. Соколов. ДАН СССР, 59, 1551, 1948.
- [5] J. Schwinger. Phys. Rev., 75, 1912, 1949.
- [6] В. Н. Байер, В. М. Катков, В. С. Фадин. Излучение релятивистских электронов. Атомиздат, М., 1973.
- [7] J. N. Goldberg, A. J. Macfarlane, E. T. Newman et al. J. Math. Phys., 8, 2155, 1967.
- [8] S. Teukolsky. Appl. J., 185, 635, 1973.
- [9] E. T. Newman, R. Penrose. J. Math. Phys., 3, 566, 1972.
- [10] Г. Бейтмен, А. Эрдейн. Высшие трансцендентные функции. «Наука», М., 1965.

Поступило в Редакцию 11 октября 1977 г.