

**Задача 46.1.** Показать, что полная мощность излучения и скорость потерь энергии на излучение точечным зарядом  $e$  имеют вид

$$P_1 = \frac{2e^2c}{15} \left\{ (\dot{v})^2 \frac{c^2(5c^2+v^2)}{(c^2-v^2)^4} - 2[\mathbf{v}\dot{\mathbf{v}}]^2 \frac{2c^2+v^2}{(c^2-v^2)^4} \right\}_\zeta, \quad (46.20)$$

$$P_E = \frac{2e^2c}{3} \left\{ (\dot{v})^2 \frac{c^2}{(c^2-v^2)^3} - [\mathbf{v}\dot{\mathbf{v}}]^2 (c^2-v^2)^{-3} \right\}_\zeta. \quad (46.21)$$

Соотношение (46.21) впервые было получено *А. Льенаром* в 1898 г. Нетрудно видеть, что в пределе  $v/c \rightarrow 0$

$$P_1 \rightarrow P_E \rightarrow \frac{2e^2}{3c^3} (\dot{v})^2_\zeta, \quad (46.22)$$

т. е. получается уже известный нам результат Лармора (43.9). В этом случае в волновой зоне

$$\mathbf{E}^{\text{изл}} = \frac{e}{c^2} \left\{ \frac{1}{R} [\mathbf{n} [\mathbf{n}\dot{\mathbf{v}}]] \right\}_\zeta, \quad \mathbf{B}^{\text{изл}} = [\mathbf{n}\mathbf{E}^{\text{изл}}]_\zeta, \quad (46.23)$$

что соответствует дипольному излучению, описываемому вектором Пойнтинга

$$\mathbf{S} = \frac{e^2}{4\pi c^3} \left\{ \frac{\mathbf{n}}{R^2} (\dot{v})^2 \sin^2 \vartheta \right\}_\zeta. \quad (46.24)$$

В том случае, когда  $v \rightarrow c$ , наблюдается резкая анизотропия излучения. Так,  $\mathbf{E}^{\text{изл}} \sim (1-v/c)^{-2} \rightarrow \infty$  в направлении движения заряда, т. е. при  $\mathbf{n} = \mathbf{v}/v$ , и  $\mathbf{E}^{\text{изл}}$  конечно при  $\mathbf{n} = -\mathbf{v}/v$ . Это говорит о том, что излучение в основном направлено вперед, будучи сосредоточенным в узком конусе вблизи вектора скорости частицы. Примером такого направленного излучения может служить *синхротронное излучение*, испускаемое ультрарелятивистским зарядом, движущимся в магнитном поле со скоростью, приближающейся к световой.

**Задача 46.2.** Показать, что максимум излучения ультрарелятивистской частицы приходится на направление, составляющее с вектором скорости  $\mathbf{v}$  угол

$$\vartheta \approx a(\alpha)(1-v^2/c^2)^{1/2}, \quad (46.25)$$

где  $a(\alpha)$  — коэффициент, зависящий от угла  $\alpha$  между векторами  $\mathbf{v}$  и  $\dot{\mathbf{v}}$ . В частности, если  $\alpha \approx \pi/2$ , то  $a = (\sqrt{34}-1)^{1/2}/\sqrt{3}$ , если же  $\alpha \neq \pi/2$ , то  $a = \sqrt{7/2}$ .

**Задача 46.3.** Найти потенциалы  $\phi$ ,  $\mathbf{A}$  электромагнитного поля, создаваемого точечным зарядом  $e$ , движущимся с постоянной скоростью  $\mathbf{v}$ . Рассмотреть также гипотетический случай сверхсветовой скорости  $v > c$ .

## § 47. СИЛА РЕАКЦИИ ИЗЛУЧЕНИЯ

Рассмотрим заряженную частицу с энергией  $E$  и импульсом  $\mathbf{P}$ , взаимодействующую с электромагнитным полем, занимающим некоторую область  $V$ , граничную поверхность которой  $S$  мы впоследствии расширим до бесконечности. Запишем, основываясь

на теореме Пойнтинга, закон сохранения энергии для данной системы:

$$\frac{d}{dt}(E+W) = -\oint_S (\mathbf{nS}) dS = -P_1, \quad (47.1)$$

где  $W$ —энергия электромагнитного поля в области  $V$ , а  $P_1$ —мощность излучения. Для оценки  $P_1$  воспользуемся дипольным приближением, допустив, что вклад высших мультипольных моментов ничтожно мал. Наконец, будем считать скорость заряда малой по сравнению со скоростью света ( $v \ll c$ ). В таком случае [см. (43.9)], приняв, что поверхность  $S$ —сфера бесконечно большого радиуса  $R$ , в центре которой расположен заряд  $e$ , имеем

$$P_1 = \frac{2e^2}{3c^3} \left[ \dot{\mathbf{v}} \left( t - \frac{R}{c} \right) \right]^2. \quad (47.2)$$

С другой стороны, при  $v \ll c$ , согласно (46.10),  $d\zeta \approx dt$ , что позволяет перейти в (47.1) от времени наблюдения  $t$  к времени испускания излучения  $\zeta = t - R/c$ :

$$\frac{d}{d\zeta}(E+W) = -\frac{2e^2}{3c^3} [\dot{\mathbf{v}}(\zeta)]^2. \quad (47.3)$$

Наконец, используя результат задачи 43.1, запишем еще и закон сохранения импульса для системы:

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{P}+\mathbf{G}) = \frac{d}{d\zeta}(\mathbf{P}+\mathbf{G}) = 0, \quad (47.4)$$

где  $\mathbf{G}$ —импульс электромагнитного поля в области  $V$ . Из соотношений (47.3) и (47.4) вытекает, что всякий излучающий заряд должен испытывать дополнительную силу со стороны испускаемого им электромагнитного поля. Согласно (47.4), эта сила, обычно называемая *силой реакции излучения*, равна

$$\mathbf{F}_R = d\mathbf{P}/d\zeta = -d\mathbf{G}/d\zeta, \quad (47.5)$$

где  $\mathbf{G}$ —импульс электромагнитного поля, порожденного зарядом. Замечая, что, по теореме живых сил,  $dE = (\mathbf{v}d\mathbf{P})$ , из (47.5) и (47.3) выводим

$$-\frac{dW}{d\zeta} = \frac{2e^2}{3c^3} \left( \frac{d\mathbf{v}}{d\zeta} \right)^2 + (\mathbf{v}\mathbf{F}_R). \quad (47.6)$$

Так как левая часть (47.6) имеет вид полной производной, то наиболее общее решение этого уравнения относительно  $\mathbf{F}_R$  есть

$$\mathbf{F}_R = \nabla U(\mathbf{r}) + [\mathbf{v}\mathbf{K}] + \frac{2e^2}{3c^3} \frac{d^2\mathbf{v}}{d\zeta^2}, \quad (47.7)$$

где  $\mathbf{K}$  — произвольный вектор,  $U(\mathbf{r})$  — произвольная скалярная функция точки. Но, согласно (47.5),  $\mathbf{F}_R = -d\mathbf{G}/d\zeta$ , т. е. имеет вид полной производной. В связи с этим в (47.7) следует положить  $U = \mathbf{K} = 0$  и оставить член  $2e^2\ddot{\mathbf{v}}/(3c^3)$ , определяемый состоянием движения самого заряда и описывающий силу реакции излучения

$$\mathbf{F}_R = 2e^2\ddot{\mathbf{v}}/(3c^3). \quad (47.8)$$

Если заряженная частица имеет массу  $m$  и движется в поле внешних сил  $\mathbf{F}$ , то с учетом силы реакции излучения (47.8) уравнение ее движения можно записать в виде

$$m\dot{\mathbf{v}} = \mathbf{F} + 2e^2\ddot{\mathbf{v}}/(3c^3). \quad (47.9)$$

Чтобы проиллюстрировать, к каким изменениям в характере движения частицы приводит учет силы реакции излучения, рассмотрим случай однородной внешней силы  $\mathbf{F} = \mathbf{F}(t)$ . Вводя обозначения  $2e^2/(3mc^3) \equiv \kappa$ ,  $\mathbf{F}/m \equiv \mathbf{g}(t)$ , перепишем уравнение движения (47.9) в виде

$$\dot{\mathbf{v}} - \kappa\ddot{\mathbf{v}} = \mathbf{g}(t). \quad (47.10)$$

Для решения этого уравнения найдем сначала функцию Грина задачи  $G(T)$ , где  $T = t - t'$ . Последняя удовлетворяет уравнению

$$\dot{G} - \kappa\ddot{G} = \delta(T). \quad (47.11)$$

Замечая, что  $G$  задана с точностью до постоянной и при  $T \neq 0$  удовлетворяет однородному уравнению  $\dot{G} - \kappa\ddot{G} = 0$  с решением

$$G_0(T) = C_1 + C_2 e^{T/\kappa},$$

будем искать функцию Грина в виде

$$G(T) = C_1 e^{T/\kappa} + \theta(T)(C_2 e^{T/\kappa} + C_3). \quad (47.12)$$

Подставляя (47.12) в (47.11), находим  $C_3 = -C_2 = 1$ , т. е.

$$G(T) = C e^{T/\kappa} + \theta(T)(1 - e^{T/\kappa}), \quad (47.13)$$

где  $C$  — произвольная постоянная, выбор которой приводит к важным физическим последствиям. В частности, если ограничиться запаздывающим решением, исчезающим при  $T < 0$ , то

$$G^{\text{зап}}(T) = \theta(T)(1 - e^{T/\kappa}). \quad (47.14)$$

Физически  $G^{\text{зап}}$  представляет собой скорость покоившейся при  $T < 0$  частицы, на которую действует импульсная сила  $\delta(T)$ . Однако  $G^{\text{зап}} = 1 - e^{T/\kappa}$  при  $T > 0$ , т. е. частица начинает самоускоряться в направлении, противоположном действию силы. Такое решение, очевидно, не поддается физической интерпретации. Поэтому выберем функцию Грина из условия ее ограниченности при  $T > 0$ . В таком случае необходимо выбрать  $C = 1$ , т. е.

$$G(T) = \theta(T) + [1 - \theta(T)]e^{T/\kappa}. \quad (47.15)$$

Решение уравнения движения (47.10), отвечающее такому выбору функции Грина, имеет вид

$$\mathbf{v}(t) = \mathbf{v}_0 + \int_{-\infty}^{+\infty} \mathbf{g}(t') G(t-t') dt', \quad (47.16)$$

где  $\mathbf{v}_0 = \lim_{t \rightarrow -\infty} \mathbf{v}(t)$ , если считать, что  $\mathbf{g}(t)$  достаточно быстро убывает при  $t \rightarrow -\infty$  [в большинстве физических задач  $\mathbf{g}(t) = 0$  при  $t < t_0$ ]. Подставляя (47.15) в (47.16), находим

$$\mathbf{v}(t) = \mathbf{v}_0 + \int_{-\infty}^t \mathbf{g}(t') dt' + \int_t^{\infty} \mathbf{g}(t') e^{(t-t')/\kappa} dt'. \quad (47.17)$$

Если первые слагаемые в (47.17) имеют обычный ньютоновский вид, то последнее слагаемое несколько необычно. Нетрудно видеть, что оно соответствует учету опережающих воздействий, появление которых связано с высшими производными в уравнении движения. Если бы при оценке мощности излучения  $P_1$  мы учитывали высшие мультипольные моменты (магнитный дипольный, электрический квадрупольный и т. д.), то эффект опережения был бы еще более сильным.

Появление опережающего воздействия можно было бы понять, если бы частица была протяженной. Так, например, заряженный шарик радиуса  $a$  испытывает воздействие электрического поля  $\mathbf{E}(r)$  в тот момент, когда его центр находится на расстоянии  $a$  от точки  $\mathbf{r}$ . В данном же случае время опережения по порядку величины равно  $\kappa$ , а эффективный размер  $\kappa c = 2e^2 / (3mc^2)$ . Таким образом, излучающий точечный заряд ведет себя как протяженная частица, эффективная структура которой обусловлена полем излучения. Например, электрону, масса которого  $m = 9,1 \cdot 10^{-28}$  г, соответствует эффективный размер, получивший название *классического радиуса электрона* и равный

$$r_0 \equiv e^2 / (mc^2) = 2,8 \cdot 10^{-13} \text{ см.} \quad (47.18)$$

**Задача 47.1.** Найти затухание скорости заряженной частицы в постоянном магнитном поле  $\mathbf{B}$ , считая силу реакции излучения малой.

#### § 48. РАССЕЯНИЕ ЭЛЕКТРОМАГНИТНЫХ ВОЛН СВОБОДНЫМИ ЭЛЕКТРОНАМИ (ФОРМУЛА ТОМСОНА)

Рассмотрим произвольную неизлучающую систему зарядов и токов. Если эта система окажется в поле электромагнитной волны с заданной плотностью потока энергии  $\mathbf{S}_0$ , то под действием поля волны в системе возникнут изменяющиеся во времени мультипольные моменты, а это [см. (44.15)] приведет к тому, что система начнет излучать.

Очевидно, что мощность излучения  $dP_1$  в некоторый телесный угол  $d\Omega$  пропорциональна  $|\mathbf{S}_0|$ . Поэтому одной из важных