

Найденное выражение и представляет собой функцию Гамильтона, соответствующую релятивистскому движению заряженной частицы в электромагнитном поле.

Задача 87.1. Получить канонические уравнения Гамильтона, отвечающие гамильтониану (87.5).

Замечая, что $\mathbf{P} - (e/c)\mathbf{A} = \mathcal{M}\mathbf{U}$, в нерелятивистском случае выражение (87.5) можно упростить, воспользовавшись малостью отношения

$$(\mathbf{P} - e\mathbf{A}/c)^2 / (\mathcal{M}^2 c^2) \ll 1.$$

Ограничившись первым нетривиальным членом разложения, имеем

$$H \approx \mathcal{M}c^2 + \frac{1}{2\mathcal{M}} \left(\mathbf{P} - \frac{e}{c}\mathbf{A} \right)^2 + e\phi, \quad (87.6)$$

что при отсутствии магнитного поля ($\mathbf{A} = 0$) совпадает с обычным нерелятивистским гамильтонианом с точностью до аддитивной постоянной $\mathcal{M}c^2$.

На основании выражения (87.5) нетрудно получить и релятивистское уравнение Гамильтона — Якоби для функции действия S . Для этого заметим, что [см. (86.5)]

$$\mathcal{P}_\mu = -\partial_\mu S. \quad (87.7)$$

Поэтому подстановка (87.7) в (87.4) дает

$$\begin{aligned} \mathcal{M}^2 c^2 &= \left(\partial_\mu S + \frac{e}{c} A_\mu \right) \left(\partial^\mu S + \frac{e}{c} A^\mu \right) = \\ &= \frac{1}{c^2} \left(\frac{\partial S}{\partial t} + e\phi \right)^2 - \left(\nabla S - \frac{e}{c} \mathbf{A} \right)^2 \end{aligned} \quad (87.8)$$

(релятивистское уравнение Гамильтона — Якоби для заряда в электромагнитном поле).

Задача 87.2. Исследовать методом Гамильтона — Якоби движение электрона в кулоновском поле ядра с порядковым номером Z .

§ 88. СИЛА РЕАКЦИИ ИЗЛУЧЕНИЯ

Как уже отмечалось выше, в уравнениях движения (85.5) учитывается лишь внешнее электромагнитное поле $F^{\mu\nu}$, действующее на заряд e , но игнорируется поле излучения самого заряда. Иными словами, в этих уравнениях не учитывается сила реакции излучения, которая в нерелятивистском случае, согласно (47.8), равна

$$\mathbf{F}_R = 2e^2 \ddot{\mathbf{u}} / (3c^3). \quad (88.1)$$

В релятивистском случае, когда скорость частицы сравнима со скоростью света, это выражение должно быть обобщено

и заменено 4-вектором \mathcal{F}_R , сводящимся к (88.1) лишь в пределе медленных движений.

Имея в виду, что всегда можно однозначно восстановить 4-вектор \mathcal{F}_R по его нерелятивистскому аналогу F_R , применив прямой метод (см. § 85), попытаемся выявить структуру релятивистской силы реакции излучения, наложив условие, чтобы в мгновенно сопутствующей системе отсчета она имела компоненты

$$\mathcal{F}_R^k = (0, F'_R). \quad (88.2)$$

Из структуры F_R следует, что \mathcal{F}_R может зависеть лишь от характера движения заряда, но не от вида внешних сил. Иначе говоря, в \mathcal{F}_R могут входить различные производные от U , но не выше второго порядка. Всем этим условиям, очевидно, удовлетворяет 4-вектор

$$\mathcal{F}_R = \alpha \frac{d^2 U}{d\tau^2} + \beta \frac{dU}{d\tau} + \gamma U, \quad (88.3)$$

где α , β , γ — некоторые скалярные функции, зависящие от $dU/d\tau$ и U^* .

Заметим теперь, что \mathcal{F}_R , как любой 4-вектор силы, должен удовлетворять условию (84.3):

$$U_\mu \mathcal{F}_R^k = 0. \quad (88.4)$$

Поэтому, подставляя (88.3) в (88.4), находим

$$\alpha U_\mu \frac{d^2 U^\mu}{d\tau^2} + \beta U_\mu \frac{dU^\mu}{d\tau} + \gamma U_\mu U^\mu = 0.$$

Отсюда с учетом тождества (84.2) и вытекающего из него соотношения

$$\frac{d}{d\tau} \left(U^\mu \frac{dU^\mu}{d\tau} \right) = \frac{dU_\mu}{d\tau} \frac{dU^\mu}{d\tau} + U_\mu \frac{d^2 U^\mu}{d\tau^2} = 0$$

получим

$$\gamma = -\frac{\alpha}{c^2} U_\mu \frac{d^2 U^\mu}{d\tau^2} = \frac{\alpha}{c^2} \frac{dU_\mu}{d\tau} \frac{dU^\mu}{d\tau}. \quad (88.5)$$

Таким образом, нам остается определить лишь две скалярные функции: α и β . Воспользуемся для этого свойством нечетности \mathcal{F}_R при отражении времени:

$$\mathcal{F}_R(-\tau) = -\mathcal{F}_R(\tau), \quad (88.6)$$

* Еще одна возможная комбинация $\varepsilon^{\mu\nu\sigma\lambda} U_\nu \frac{dU_\sigma}{d\tau} \frac{d^2 U_\lambda}{d\tau^2}$ нами отброшена, так как является псевдовектором.

вытекающим из аналогичного свойства F_R . Для того чтобы структура (88.3) была согласована с (88.6), необходимо, чтобы функции α и β обладали следующими свойствами симметрии:

$$\alpha(-\tau) = \alpha(\tau), \quad \beta(-\tau) = -\beta(\tau). \quad (88.7)$$

Поскольку α и β можно строить только из U и $dU/d\tau$, из (88.7) следует, что β должно быть пропорциональным $U_\mu dU^\mu/d\tau = 0$, т. е. $\beta \equiv 0$, а α может быть произвольной функцией от инварианта $(dU/d\tau)^2$, который в нерелятивистском пределе сводится к $-\mathbf{u}^2$. Однако сравнение с (88.1) показывает, что в этом пределе α совпадет с постоянной $2e^2/(3c^3)$, т. е. не может зависеть от \mathbf{u}^2 . Таким образом, $\alpha = 2e^2/(3c^3)$ и с учетом (88.5) получаем окончательно

$$\mathcal{F}_k^\mu = \frac{2e^2}{3c^3} \left[\frac{d^2 U^\mu}{d\tau^2} + \frac{U^\mu}{c^2} \left(\frac{dU_\nu}{d\tau} \frac{dU^\nu}{d\tau} \right) \right]. \quad (88.8)$$

Задача 88.1. Получить формулу (88.8) прямым методом.

Теперь уже нетрудно записать и релятивистские уравнения движения заряда в электромагнитном поле с учетом силы реакции излучения. Для этого достаточно добавить 4-силу \mathcal{F}_R в правую часть уравнений Минковского (85.5):

$$\mathcal{M} \frac{dU^\mu}{d\tau} = \frac{e}{c} F^{\mu\nu} U_\nu + \frac{2e^2}{3c^3} \left[\frac{d^2 U^\mu}{d\tau^2} + \frac{U^\mu}{c^2} \left(\frac{dU}{d\tau} \right)^2 \right]. \quad (88.9)$$

Эти уравнения движения впервые были получены в 1938 г. английским физиком *П. А. М. Дираком* и обычно называются *классическими уравнениями движения Дирака—Лоренца*.

Задача 88.2. Показать, что скорость потерь энергии заряженной частицы на излучение является инвариантом и определяется формулой

$$P_E = -\frac{2e^2}{3c^3} \left(\frac{dU}{d\tau} \right)^2. \quad (88.10)$$

В качестве полезного примера использования уравнений движения (88.9) рассмотрим задачу о синхротронном излучении, т. е. об излучении ультрарелятивистского заряда, движущегося в сильном магнитном поле \mathbf{B} . В этом случае скорость заряда близка к скорости света, т. е. $u \approx c$ и $U^0 \approx |\mathbf{U}| \gg c$. В первом приближении примем, что заряд e движется по окружности некоторого радиуса R поперек магнитного поля \mathbf{B} , а сила реакции излучения оказывает незначительное влияние на характер его движения, т. е. ее можно считать малой по сравнению с силой Лоренца. Запишем в указанном приближении пространственную часть уравнений (88.9):

$$\mathcal{M} \frac{d\mathbf{U}}{d\tau} = \frac{e}{c} [\mathbf{UB}]. \quad (88.11)$$

Так как $(\mathbf{U}\mathbf{B})=0$ и для движения по окружности радиуса R

$$|d\mathbf{U}/d\tau| = |\mathbf{U}|^2/R,$$

то из (88.11) выводим

$$\left| \frac{d\mathbf{U}}{d\tau} \right| = \frac{|\mathbf{U}|^2}{R} = \frac{eB}{\mathcal{M}c} |\mathbf{U}|. \quad (88.12)$$

Таким образом, энергия частицы оказывается связанной с радиусом орбиты соотношением

$$E = \mathcal{M}cU^0 \approx \mathcal{M}c|\mathbf{U}| = eRB. \quad (88.13)$$

Наконец, из уравнений (88.9), записанных в форме

$$\mathcal{M} \frac{dU^0}{d\tau} = \frac{1}{U^0} (\mathbf{U}\mathcal{F}_R), \quad \mathcal{M} \frac{d\mathbf{U}}{d\tau} = \frac{e}{c} [\mathbf{U}\mathbf{B}] + \mathcal{F}_R,$$

следует, что отношения $\frac{|\mathcal{F}_R|}{e|[\mathbf{U}\mathbf{B}]|/c}$, $\frac{|dU^0/d\tau|}{|d\mathbf{U}/d\tau|}$ должны быть одного порядка малости. Поэтому скорость энергетических потерь на излучение, согласно (88.10) и (88.12), приближенно равна

$$P_E \approx -\frac{dE}{dt} \approx \frac{2e^2}{3c^3} \left| \frac{d\mathbf{U}}{d\tau} \right|^2 \approx \frac{2e^2}{3c^3} \left(\frac{eB}{\mathcal{M}c} \right)^2 |\mathbf{U}|^2,$$

или в другой форме, с учетом (88.13),

$$-\frac{dE}{dt} = \frac{2e^2c}{3R^2} \left(\frac{E}{\mathcal{M}c^2} \right)^4.$$

Таким образом, скорость потерь энергии на синхротронное излучение пропорциональна четвертой степени энергии заряженной частицы*.

Практически важным показателем являются относительные потери энергии частицы на излучение за один оборот:

$$-\frac{\Delta E}{E} = -\frac{dE}{dt} \frac{2\pi R}{Ec} = \frac{4\pi e^3}{3\mathcal{M}^2c^4} \left(\frac{E}{\mathcal{M}c^2} \right)^2 B.$$

В частности, для электрона с энергией $E=10$ ГэВ в магнитном поле с индукцией $B=10^4$ Гс имеем $-\Delta E/E \approx 2,5 \cdot 10^{-3}$, т. е. относительные потери энергии на излучение составляют 0,25% на оборот.

* См.: Соколов А. А., Тернов И. М. Релятивистский электрон. М., 1974, § 10; Schott G. A. Electromagnetic Radiation. Cambridge. 1912; Иваненко Д. Д., Померанчук И. Я. О максимальной энергии, достижимой в бетатроне // Докл. АН СССР, 1944. Т. 44. С. 343.