

откуда в силу произвольности вариаций  $\delta x^i$  имеем уравнение движения заряда в виде

$$mc \frac{du_i}{ds} = \frac{e}{c} F_{ik} u^k \quad (7.10)$$

или

$$mc \frac{du^i}{ds} = \frac{e}{c} F^{ik} u_k. \quad (7.11)$$

### § 8. Электродинамика в произвольных координатах

Прежде чем записать уравнения Максвелла в произвольных координатах, заметим, что обычная производная от вектора в этих переменных уже не является тензором второго ранга, как ранее было, когда мы имели дело лишь с координатами, для которых все метрические коэффициенты  $g_{ik}$  псевдоевклидова пространства-времени постоянны. Для дальнейшего необходимо ввести ковариантное дифференцирование. Определим ковариантное дифференцирование вектора таким образом, чтобы после дифференцирования мы получили тензор второго ранга.

Тогда ковариантная производная от ковариантного вектора равна

$$\nabla_i A_k = \frac{\partial A_k}{\partial x^i} - \Gamma_{ki}^s A_s, \quad (8.1)$$

а от контравариантного вектора

$$\nabla_i A^k = \frac{\partial A^k}{\partial x^i} + \Gamma_{is}^k A^s, \quad (8.2)$$

где  $\Gamma_{ki}^s$  — символы Кристоффеля, определяемые выражением (8.5).

Ковариантную производную от тензора второго ранга мы определим следующим образом:

$$\nabla_i T_{kl} = \frac{\partial T_{kl}}{\partial x^i} - \Gamma_{ki}^s T_{sl} - \Gamma_{li}^s T_{ks} \quad (8.3)$$

для ковариантного тензора и

$$\nabla_i T^{kl} = \frac{\partial T^{kl}}{\partial x^i} + \Gamma_{si}^k T^{sl} + \Gamma_{si}^l T^{ks} \quad (8.4)$$

для контравариантного тензора.

Эти формулы для производных легко обобщаются на случай тензора произвольного ранга.

Символы Кристоффеля выражаются через метрические коэффициенты следующим образом:

$$\Gamma_{lm}^k = g^{kn}\Gamma_{n; lm}; \quad \Gamma_{n; lm} = \frac{1}{2} \left( \frac{\partial g_{lm}}{\partial x^n} + \frac{\partial g_{nl}}{\partial x^m} - \frac{\partial g_{lm}}{\partial x^n} \right). \quad (8.5)$$

Контравариантным дифференцированием будем называть операцию

$$\nabla^l = g^{ik}\nabla_k. \quad (8.6)$$

Вычислим теперь ковариантную дивергенцию от вектора

$$\nabla_k A^k = \frac{\partial A^k}{\partial x^k} + \Gamma_{ki}^k A^i. \quad (8.7)$$

Здесь

$$\Gamma_{ki}^k = g^{ml}\Gamma_{m; li} = \frac{1}{2} g^{ml} \frac{\partial g_{ml}}{\partial x^i}.$$

Учитывая, что

$$g^{ml} \frac{\partial g_{ml}}{\partial x^i} = \frac{1}{g} \frac{\partial g}{\partial x^i}, \quad (8.8)$$

где  $g$  — детерминант, составленный из  $g_{ik}$ , получим

$$\Gamma_{ki}^k = \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\partial}{\partial x^i} \sqrt{-g}. \quad (8.9)$$

Используя это выражение, имеем

$$\nabla_k A^k = \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\partial (\sqrt{-g} A^k)}{\partial x^k}. \quad (8.10)$$

Перейдем теперь к записи уравнений Максвелла в криволинейных координатах пространства-времени. Введем тензор электромагнитного поля

$$F_{ik} = \nabla_k A_i - \nabla_i A_k = \frac{\partial A_i}{\partial x^k} - \frac{\partial A_k}{\partial x^i}. \quad (8.11)$$

Мы видим, что члены с символами Кристоффеля взаимно сократились и не входят в выражение  $F_{ik}$  через потенциалы. Отсюда первая пара уравнений Максвелла может быть записана в обычной форме:

$$\nabla_i F_{kl} + \nabla_k F_{li} + \nabla_l F_{ik} = \frac{\partial F_{kl}}{\partial x^i} + \frac{\partial F_{li}}{\partial x^k} + \frac{\partial F_{ik}}{\partial x^l} = 0. \quad (8.12)$$

Другая пара уравнений Максвелла имеет вид

$$\nabla_k F^{ik} = -\frac{4\pi}{c} \rho_0 u^i. \quad (8.13)$$

Уравнения движения заряженных частиц могут быть получены обобщением уравнения (7.10):

$$\mu_0 u^k \nabla_k u^i = \frac{\rho_0}{c} F_{il} u^l, \quad (8.14)$$

здесь  $\mu_0$  — плотность массы покоя.

Из уравнения (8.13) в силу антисимметрии тензора  $F^{ik}$  следует, что вектор  $\rho_0 u^i$  удовлетворяет уравнению

$$\nabla_k (\rho_0 u^k) = 0. \quad (8.15)$$

Аналогично уравнению сохранения удовлетворяет и вектор  $\mu_0 u^k$ :

$$\nabla_k (\mu_0 u^k) = 0. \quad (8.16)$$

Плотность массы  $\mu = \sqrt{-g} \mu_0 u^0$  называется сохраняющейся, поскольку интеграл от  $\mu$  по объему не зависит от времени в силу (8.16).

Покажем теперь, что ковариантные уравнения Максвелла можно получить из вариации действия по переменным поля и частиц, если действие записать для произвольных координат. Переход в действии от галилеевых координат, в которых метрический тензор диагонален  $(1, -1, -1, -1)$ , к криволинейным координатам, в которых метрические коэффициенты являются функциями координат, легко осуществляется с помощью простой замены переменных под интегралом и применением элементов тензорного анализа. Осуществляя эту процедуру, получим функцию действия в произвольных координатах

$$S = -\frac{1}{2} \int \sqrt{-g} d\Omega \left[ \mu_0 c^2 + \frac{1}{c} \rho_0 u^i A_i + \frac{1}{16\pi} F_{ik} F^{ik} \right]. \quad (8.17)$$

Заметим, что при любых преобразованиях координат величина

$$\sqrt{-g} dx^0 dx^1 dx^2 dx^3 \quad (8.18)$$

является инвариантом.

Приступим теперь, следуя Фоку, к получению ковариантных уравнений Максвелла и уравнений движения

вещества, исходя из принципа стационарного действия. Для этой цели нам необходимо вычислить вариации величин  $u^\alpha$ ,  $\rho_0$  и  $\mu_0$  при произвольных вариациях траектории частицы вещества. Обозначим через  $a_1, a_2, a_3$  начальные координаты частицы вещества, а через  $p$  — параметр, характеризующий время. Выразим координаты частицы через новые переменные:

$$x^k = f^k(p, a_1, a_2, a_3); \quad k=0, 1, 2, 3. \quad (8.19)$$

Эти функции дают при постоянных  $a_1, a_2, a_3$  и переменном  $p$  движение данной частицы вещества. В дальнейшем при получении уравнений движения вещества мы будем варьировать по этим функциям:

$$\delta x^i = \delta f^i(p, a_1, a_2, a_3). \quad (8.20)$$

Компоненты четырехмерной скорости в новых переменных имеют вид

$$u^i = c \frac{\frac{\partial f^i}{\partial p}}{\sqrt{g_{ik} \frac{\partial f^i}{\partial p} \frac{\partial f^k}{\partial p}}}. \quad (8.21)$$

Легко убедиться, что

$$u_k u^k = g_{kl} u^k u^l = c^2. \quad (8.22)$$

Введем определение вариаций. Обозначим через  $\delta_c u^i$  вариацию

$$\delta_c u^i = u'^i(x + \delta x) - u^i(x). \quad (8.23)$$

Вариация  $\delta_c u^i$  не является вектором. Введем вариацию  $\delta u^i(x)$ , которая равна

$$\delta u^i(x) = u'^i(x) - u^i(x). \quad (8.24)$$

Легко убедиться, что

$$\delta u^i(x) = \delta_c u^i - \frac{\partial u^i}{\partial x^k} \delta x^k. \quad (8.25)$$

Вычислим теперь вариацию  $\delta_c$  от функции

$$\Phi = \sqrt{g_{ik} \frac{\partial f^i}{\partial p} \frac{\partial f^k}{\partial p}}. \quad (8.26)$$

Найдем

$$\delta_c \Phi = \frac{1}{c^2} \Phi u^i u^k \left( \frac{1}{2} \frac{\partial g_{ik}}{\partial x^l} \delta x^l + g_{li} \frac{\partial \delta x^l}{\partial x^k} \right). \quad (8.27)$$

Применяя формулу для ковариантной производной

$$\nabla_i \delta x^k = \frac{\partial \delta x^k}{\partial x^i} + \Gamma_{il}^k \delta x^l, \quad (8.28)$$

получим

$$\delta_c \left( \sqrt{g_{ik} \frac{\partial f^i}{\partial p} \frac{\partial f^k}{\partial p}} \right) = \frac{1}{c^2} \sqrt{g_{ik} \frac{\partial f^i}{\partial p} \frac{\partial f^k}{\partial p}} u_i u^m \nabla_m \delta x^l. \quad (8.29)$$

Учитывая, что

$$\frac{\partial \delta x^i}{\partial p} = \frac{\partial f^k}{\partial p} \frac{\partial \delta x^i}{\partial x^k}, \quad (8.30)$$

а также выражение (8.29), имеем

$$\delta_c u^i = u^k \frac{\partial \delta x^i}{\partial x^k} - \frac{1}{c^2} u^i u_n u^k \nabla_k \delta x^n. \quad (8.31)$$

На основании (8.25) получим

$$\delta u^i(x) = u^k \frac{\partial \delta x^i}{\partial x^k} - \delta x^k \frac{\partial u^i}{\partial x^k} - \frac{1}{c^2} u^i u_n u^k \nabla_k \delta x^n, \quad (8.32)$$

или, в ковариантной форме,

$$\delta u^i(x) = u^n \nabla_n \delta x^i - \delta x^n \nabla_n u^i - \frac{1}{c^2} u^i u_k u^n \nabla_n \delta x^k. \quad (8.33)$$

Мы видим, что вариация  $\delta u^i$  является вектором. Используя уравнения непрерывности

$$\nabla_i (\rho_0 u^i) = 0; \quad \nabla_i (\mu_0 u^i) = 0, \quad (8.34)$$

найдем вариации  $\delta \rho_0$  и  $\delta \mu_0$ . В силу определения вариации  $\delta$  имеем

$$\nabla_i \delta (\rho_0 u^i) = 0. \quad (8.35)$$

Учитывая выражение (8.33), найдем

$$\delta (\rho_0 u^i) = u^i \left[ \delta \rho_0 + \nabla_n (\rho_0 \delta x^n) - \frac{\rho_0}{c^2} u_k u^n \nabla_n \delta x^k \right] + \nabla_n (\rho_0 u^n \delta x^i - \rho_0 u^i \delta x^n). \quad (8.36)$$

Подставляя это выражение в (8.35), получим

$$\nabla_i u^i \left[ \delta \rho_0 + \nabla_n (\rho_0 \delta x^n) - \frac{1}{c^2} \rho_0 u_k u^n \nabla_n \delta x^k \right] = 0, \quad (8.37)$$

откуда имеем

$$\delta\rho_0 = -\nabla_n (\rho_0 \delta x^n) + \frac{1}{c^2} \rho_0 u_k u^n \nabla_n \delta x^k. \quad (8.38)$$

Аналогично

$$\delta\mu_0 = -\nabla_n (\mu_0 \delta x^n) + \frac{1}{c^2} \mu_0 u_k u^n \nabla_n \delta x^k. \quad (8.39)$$

В силу (8.38) вариация тока равна

$$\delta(\rho_0 u^i) = \nabla_k (\rho_0 u^k \delta x^i - \rho_0 u^i \delta x^k). \quad (8.40)$$

С помощью соотношения (8.10) ее можно записать в виде

$$\delta(\rho_0 u^i) = \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\partial}{\partial x^k} [V \sqrt{-g} (\rho_0 u^k \delta x^i - \rho_0 u^i \delta x^k)]. \quad (8.41)$$

На основании полученных вариаций для  $\delta\rho_0$ ,  $\delta\mu_0$ ,  $\delta(\rho_0 u^i)$  легко получить общековариантные уравнения поля (8.13) и уравнения движения вещества (8.14). Для этой цели найдем вариацию от действия

$$S = -\frac{1}{c} \int V \sqrt{-g} d\Omega \left[ \mu_0 c^2 + \frac{1}{c} \rho_0 u^i A_i + \frac{1}{16\pi} F_{ik} F^{ik} \right], \quad (8.42)$$

причем вариации  $\delta x^j$ ,  $\delta A_k$  на границе будем принимать равными нулю. Перейдем теперь к вычислению вариации

$$\delta S = -\delta \int V \sqrt{-g} d\Omega \left[ \mu_0 c + \frac{1}{c^2} \rho_0 u^i A_i + \frac{1}{16\pi c} F_{jk} F^{jk} \right] = 0. \quad (8.43)$$

Используя (8.39), найдем вариации от первого члена (8.43)

$$-\delta \int V \sqrt{-g} d\Omega \mu_0 c = \frac{1}{c} \int \mu_0 \delta x^j (u^k \nabla_k u_j) V \sqrt{-g} d\Omega. \quad (8.44)$$

На основании (8.41) вариация от второго члена (8.43) будет равна

$$-\frac{1}{c^2} \delta \int \rho_0 u^i A_i V \sqrt{-g} d\Omega = -\frac{1}{c^2} \int \rho_0 u^i (\delta A_i + F_{ki} \delta x^k) V \sqrt{-g} d\Omega. \quad (8.45)$$

Найдем теперь вариацию от третьего члена (8.43)

$$\begin{aligned} -\frac{1}{16\pi c} \delta \int F_{ik} F^{ik} V \sqrt{-g} d\Omega = \\ = -\frac{1}{8\pi c} \int F^{ik} \left( \frac{\partial \delta A_k}{\partial x^i} - \frac{\partial \delta A_i}{\partial x^k} \right) V \sqrt{-g} d\Omega. \end{aligned} \quad (8.46)$$

Интегрируя в (8.46) по частям и учитывая антисимметрию тензора  $F^{ik}$ , получим

$$-\frac{1}{16\pi c} \delta \int F_{ik} F^{ik} \sqrt{-g} d\Omega = -\frac{1}{4\pi c} \int \nabla_j F^{ij} \delta A_i \sqrt{-g} d\Omega. \quad (8.47)$$

Суммируя выражения (8.44), (8.45) и (8.47), найдем

$$\delta S = \frac{1}{c} \int \sqrt{-g} d\Omega \left[ \delta x^k \left( \mu_0 u^i \nabla_i u_k - \frac{1}{c} \rho_0 F_{ki} u^i \right) - \right. \\ \left. - \left( \frac{1}{4\pi} \nabla_i F^{ki} + \frac{1}{c} \rho_0 u^k \right) \delta A_k \right] = 0. \quad (8.48)$$

Откуда в силу произвольности вариаций  $\delta x^i$  и  $\delta A_k$  имеем

$$\mu_0 u^i \nabla_i u^k = \frac{1}{c} \rho_0 F^{kj} u_j, \\ \nabla_i F^{ki} = -\frac{4\pi}{c} \rho_0 u^k.$$

Итак, из интеграла действия, записанного в произвольных координатах псевдоевклидова пространства-времени мы автоматически получили общековариантные уравнения поля и уравнения движения вещества. При этом, поскольку в галилеевых координатах мы исходили из диагонального метрического тензора (1, -1, -1, -1), наш вывод имеет чисто математический характер. Хотя запись уравнений в общековариантной форме есть математическая процедура, однако она существенно расширяет наши возможности описания физических явлений.

Если ранее уравнения позволяли описывать электромагнитные явления лишь в инерциальных системах отсчета (галилеевы координаты), то общековариантная запись уравнений позволяет описывать электромагнитные явления и в неинерциальных (ускоренных) системах отсчета. Таким образом, специальная теория относительности описывает явления как в инерциальных, так и в неинерциальных системах отсчета. Конечно, эти явления протекают существенно по-разному в неинерциальных системах отсчета, однако и в этом случае можно всегда указать бесконечную совокупность других неинерциальных систем отсчета, в которых явления протекают так же, как в исходной неинерциальной системе отсчета. Глубоко

укоренившееся представление о том, что специальная теория относительности неприменима к ускоренным системам отсчета [8, 9, 11, 19, 64], является неправильным. На анализе этой проблемы мы в дальнейшем специально остановимся.

### § 9. Уравнения движения и законы сохранения в классической теории поля

Ранее мы видели, что с помощью лагранжева подхода можно построить все уравнения Максвелла. Этот подход имеет явный общековариантный характер. Он позволяет получить в общем виде уравнения движения поля и законы сохранения без явной конкретизации плотности функции Лагранжа. В этом подходе каждое физическое поле описывается одно- или многокомпонентной функцией координат и времени, называемой функцией поля (или полевой переменной). В качестве полевых переменных берутся величины, преобразующиеся по одному из представлений группы Лоренца, например скалярное, спинорное, векторное и даже тензорное. Наряду с полевыми переменными важную роль играет и метрический тензор пространства-времени, который определяет естественную геометрию для физического поля, а также выбор той или иной системы координат, в которой производится описание физических процессов. Выбор системы координат является в то же время и выбором системы отсчета. Конечно, не всякий выбор системы координат изменяет систему отсчета. Любые преобразования в данной системе отсчета вида

$$\begin{aligned}x'^0 &= f^0(x^0, x^1, x^2, x^3); \\x'^\alpha &= f^\alpha(x^1, x^2, x^3); \quad \alpha = 1, 2, 3\end{aligned}\tag{9.1}$$

всегда оставляют нас в этой системе отсчета. Всякий другой выбор системы координат обязательно приводит к изменению системы отсчета. Выбор систем координат производится из класса допустимых координат, в котором

$$g_{00} > 0, \quad g_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta < 0.\tag{9.2}$$