

Электромагнитное поле§1 Релятивистская частица во внешнем поле

До сих пор мы строили модели умозрительных скалярных полей — практиковались в полевом формализме. Теперь приступим к построению физической модели: частица во внешнем поле.

Частица релятивистская, поскольку мы верим в релятивистскую инвариантность фундаментальных физических моделей (инвариантность относительно действия группы Пуанкаре). Поэтому и взаимодействие тоже должно быть релятивистски инвариантным. Это значит, что рассматриваемые нами поля могут быть скалярными — $\varphi(x)$, 4-векторными — $A^\mu(x)$, 4-тензорными 2-ранга — $g^{\mu\nu}(x)$ и т.д. А действие модели должно быть инвариантом действия группы Пуанкаре. Практически это значит, что все верные и корректные 4-индексы входящих в него величин должны быть попарно просуммированы.

Частица описывается 4-вектором $x^\mu(\sigma)$, где σ — параметр вдоль мировой линии (траектории) частицы. Взаимодействие частицы описывается интегралом

вдоль ее мировой линии, поскольку частица 2 может взаимодействовать лишь с тем, что она "видит" в точке своего присутствия (взаимодействия распространяются с конечной скоростью $\leq c$). Итак, варианты взаимодействия частицы с различными полями имеют вид:

1) С 4-векторным полем:
$$S_{\text{вз}} = \int_{\gamma} A^{\mu}(x) dx_{\mu}$$
 $\gamma \leftarrow$ траектория частицы.

2) Со скалярным полем:
$$S_{\text{вз}} = \int_{\gamma} \varphi(x) \sqrt{dx^{\mu} dx_{\mu}}$$

3) С 4-тензорным полем 2 ранга:
$$S_{\text{вз}} = \int_{\gamma} \sqrt{g^{\mu\nu}(x)} dx_{\mu} dx_{\nu}$$

Это — простейшие возможные варианты.

Замечаем, что

- * вариант с полем $A^{\mu}(x)$ выглядит самым простым;
- * вариант с полем $\varphi(x)$ — частной случай варианта с полем $g^{\mu\nu}(x)$;
- * вариант с $g^{\mu\nu}(x)$ можно интерпретировать как модель частицы в искривленном пространстве с метрикой $g^{\mu\nu}(x)$.

Мы изучим простейший вариант с векторным полем $A^{\mu}(x)$. Полное действие модели:

$$S[x^{\mu}(\sigma)] = \underbrace{-mc \int_{\gamma} \sqrt{dx^{\mu} dx_{\mu}}}_{\text{свободная рел. частица}} - \frac{e}{c} \int_{\gamma} A^{\mu}(x) dx_{\mu} \quad (0)$$

Здесь e — новый параметр, описывающий ③
 величину взаимодействия частицы и поля — заряд час-
 тицы.

Поле $A^\mu(x)$ мы пока рассматриваем как заданное
 извне — внешнее. Оно, в отличие от $A^\mu(x)$, не
 определяется варьированием действия и требованием $\delta S = 0$
 Закона преобразования $A^\mu(x)$ под действием группы
 Пуанкаре задано:

$$\underline{A'^\mu(x') = \Lambda^\mu_\nu A^\nu(x) \text{ при } x'^\mu = \Lambda^\mu_\nu x^\nu + a^\nu.}$$

Выбрав в качестве параметра σ вдоль траектории
 частицы χ лабораторное время: $t = x^0/c$, получаем
 лагранжиан системы в виде

$$\boxed{L = -mc^2 \sqrt{1 - \frac{\dot{\vec{x}}^2}{c^2}} - eA^0(\vec{x}, t) + \frac{e}{c}(\dot{\vec{x}}, \vec{A}(\vec{x}, t))}$$

Здесь $A^\mu = (A^0, \vec{A})$.

Вычислим обобщенный импульс и энергию системы:

$$\vec{P} = \frac{\partial L}{\partial \dot{\vec{x}}} = \frac{m \dot{\vec{x}}}{\sqrt{1 - \dot{\vec{x}}^2/c^2}} + \frac{e}{c} \vec{A}$$

$$\vec{E} = (\dot{\vec{x}}, \frac{\partial L}{\partial \dot{\vec{x}}}) - L = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \dot{\vec{x}}^2/c^2}} + eA^0$$

Из них составим 4-вектор энергии-импульса
 системы:

$$\boxed{P^\mu = \left(\frac{E}{c}, \vec{P} \right) = p^\mu + \frac{e}{c} A^\mu}, \text{ где}$$

$$p^\mu = \left(\frac{mc^2}{\sqrt{1-\dot{\vec{x}}^2/c^2}}, \frac{m\dot{\vec{x}}}{\sqrt{1-\dot{\vec{x}}^2/c^2}} \right) - 4\text{-вектор энергии-импульса самой частицы (см §4 лекций 2-3), а}$$

$$\frac{e}{c} A^\mu - \text{вклад внешнего поля.}$$

Упражнение: вычислите гамильтониан системы.

Подсказка: проще всего воспользоваться соотношением

$$p_\mu p^\mu = m^2 c^4$$

Ответ:
$$H = c \sqrt{m^2 c^4 + (\vec{p} - \frac{e}{c} \vec{A})^2} + e A^0$$

Уравнения Эйлера-Лагранжа системы запишем в традиционном ньютоновском виде.

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\vec{x}}} \equiv \vec{\nabla} L = \frac{e}{c} \vec{\nabla} (\vec{A}, \dot{\vec{x}}) - e \vec{\nabla} A^0$$

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\vec{x}}} \right) \equiv \frac{d}{dt} (\vec{p}) = \frac{d\vec{p}}{dt} + \frac{e}{c} \frac{d\vec{A}}{dt} = \frac{d\vec{p}}{dt} + \frac{e}{c} \left(\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} + (\dot{\vec{x}}, \vec{\nabla}) \vec{A} \right)$$

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = e \left(-\vec{\nabla} A^0 - \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} \right) + \frac{e}{c} \left(\vec{\nabla} (\vec{A}, \dot{\vec{x}}) - (\dot{\vec{x}}, \vec{\nabla}) \vec{A} \right)$$

$$\dot{\vec{x}} \times (\vec{\nabla} \times \vec{A}) \text{ в силу}$$

$$\vec{a} \times (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{b}(\vec{a}, \vec{c}) - (\vec{a}, \vec{b})\vec{c}$$

Обозначая
$$\vec{E} = -\vec{\nabla} A^0 - \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t}, \quad \vec{H} = \vec{\nabla} \times \vec{A} \quad (*)$$

получаем окончательно:

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = e\vec{E} + \frac{e}{c} \dot{\vec{x}} \times \vec{H} \quad (**)$$

Формула (**) - это школьное уравнение движения заряженной частицы во внешних электрическом и магнитном полях, напряженностями

\vec{E} и \vec{H} , соответственно.

$e\vec{E}$ - сила Кулола (электростатическое взаимодействие)

$\frac{e}{c} \vec{v} \times \vec{H}$ - сила Лоренца.

Итак, простейшее релятивистски-инвариантное взаимодействие частицы с внешним 4-векторным полем приводит к уравнению, описывающему движение заряда в электрическом и магнитном полях.

Есть еще несколько вопросов, в которых следует разобраться:

1) В действии и лагранжиане системы (частица + внешнее поле) присутствует 4-вектор A^μ , а в уравнении движения частицы - два 3-вектора \vec{E} и \vec{H} .

\vec{E} и \vec{H} - реальные, физически измеримые поля. Можно ли их записать в 4-ковариантном виде?

Важнейшим делом Перепишем (*) со ср 4 в компонентах:

$$E^i = - \frac{\partial A^0}{\partial x^i} - \frac{\partial A^i}{\partial x^0} = - \partial_i A^0 - \partial_0 A^i = -\partial^0 A^i + \partial^i A^0$$

$\frac{\partial}{\partial x^\mu} = \partial_\mu$

$$H^i = \varepsilon^{ijk} \frac{\partial A^k}{\partial x^j} = \frac{1}{2} \varepsilon \varepsilon^{ijk} \left(\frac{\partial A^k}{\partial x^j} - \frac{\partial A^j}{\partial x^k} \right) = \quad (6)$$

$$= \frac{1}{2} \varepsilon^{ijk} (\partial_j A^k - \partial_k A^j) = -\frac{1}{2} \varepsilon^{ijk} (\partial^j A^k - \partial^k A^j)$$

Замечаем, что если ввести обозначение

$$\boxed{F^{\mu\nu} = \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu}, \quad (***)$$

то

$$\begin{cases} E^i = -F^{0i} = F^{i0} \\ H^i = -\frac{1}{2} \varepsilon^{ijk} F^{jk} \quad (\Leftrightarrow F^{ij} = -\varepsilon^{ijk} H^k) \end{cases} \quad (4)$$

Записывая $F^{\mu\nu}$ в виде кососимметрической 4×4 матрицы имеем:

$$F^{\mu\nu} = \begin{matrix} \mu \setminus \nu & 0 & 1 & 2 & 3 \\ \begin{matrix} 0 \\ 1 \\ 2 \\ 3 \end{matrix} & \begin{bmatrix} 0 & -E^1 & -E^2 & -E^3 \\ E^1 & 0 & -H^3 & H^2 \\ E^2 & H^3 & 0 & -H^1 \\ E^3 & -H^2 & H^1 & 0 \end{bmatrix} \end{matrix} \quad (4')$$

Итак, пара 3-векторов \vec{E} и \vec{H} удобным образом комбинируется в кососимметрический 4-тензор 2 ранга, называемый тензором напряженности электромагнитного поля

Пользуясь соотношениями (4) нетрудно вывести законы преобразования \vec{E} и \vec{H} при

переходе в движущуюся систему координат (7)
 (при вращении осей, очевидно, ведут себя как
 3-вектора).

Упражнение: введите формулы преобразования

$$E'^1 = E^1, \quad E'^2 = \frac{E^2 - \frac{V}{c} H^3}{\sqrt{1 - V^2/c^2}}, \quad E'^3 = \frac{E^3 + \frac{V}{c} H^2}{\sqrt{1 - V^2/c^2}}$$

$$H'^1 = H^1, \quad H'^2 = \frac{H^2 + \frac{V}{c} E^3}{\sqrt{1 - V^2/c^2}}, \quad H'^3 = \frac{H^3 - \frac{V}{c} E^2}{\sqrt{1 - V^2/c^2}}$$

при переходе в систему координат O' , движущуюся
 вдоль оси Ox со скоростью V .

2) Выразения (*), (**), (***) для физических
 полей $\vec{E}, \vec{H} / F^{\mu\nu}$ каккладывают на эти поля
 некоторое ограничение.

Действительно, из (***) следует, что 2-форма

$$F = \frac{1}{2} F^{\mu\nu} dx_\mu \wedge dx_\nu - \text{тогда:}$$

$$\boxed{F = dA, \text{ где } A = A^\mu dx_\mu} \quad (\diamond)$$

Следовательно, $dF \equiv 0$

или, в компонентах:

$$\partial^\kappa F^{\nu\rho} dx_\mu \wedge dx_\nu \wedge dx_\rho \equiv 0 \Leftrightarrow \boxed{\partial^\kappa F^{\nu\rho} + \partial^\nu F^{\rho\kappa} + \partial^\rho F^{\kappa\nu} = 0}$$

Это 4 независимых условия на компоненты $F^{\mu\nu}$:

Каждое условие получается выбором трех различных значений для индексов μ, ν, ρ из набора $\{0, 1, 2, 3\}$. (8)

Выбору $\{\mu, \nu, \rho\} = \{1, 2, 3\}$ соответствует условие

$$\boxed{(\vec{\nabla}, \vec{H}) = 0} \quad (A')$$

Выборам $\mu=0$, $\{\nu, \rho\} = \{1, 2\} / \{3, 1\} / \{2, 3\}$:

$$\boxed{\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{H}}{\partial t}} \quad (A')$$

Соотношения (A), (A') называются первой парой уравнений Максвелла. Это не уравнения движения. Уравнения движения для электромагнитных полей мы еще не выводим. Это артефакт формул (*), (**).

(3). Связь между полями A^μ и $F^{\mu\nu} / \vec{E}, \vec{H}$ не взаимнооднозначная.

Действительно, из формулы (4) следует, что одна и та же 2-форма F (т.е. $F^{\mu\nu}$) соответствует целому семейству 1-форм A (т.е. A^μ), отличающихся друг от друга на точную 1-форму $d\alpha = \partial^\mu \alpha dx_\mu$. То есть одна и та же физические поля $\vec{E}, \vec{H} / F^{\mu\nu}$ порождаются целым семейством 4-векторных полей

$$(B) \quad \boxed{A^\mu(x) + \partial^\mu \alpha(x)}$$

где $\alpha(x)$ — произвольное скалярное поле

Следовательно 4-векторное поле $A^\mu(x)$ — не гравитационное. Оно, кстати, называется

4-вектором потенциала электромагнитного поля.

Целый класс потенциалов $A^\mu(x)$, отличающихся друг от друга преобразованиями (B), соответствует одной физической ситуации. Преобразования (B) ~~преобразуются~~ называются калибровочными.

④ До сих пор мы не обращали внимания на одно катущееся противоречие нашей конструкции: Мы строили релятивистски инвариантную модель \Rightarrow мы должны иметь законы сохранения энергии, импульса и пр.

Однако, как нетрудно убедиться, ни энергия ни обобщенный импульс рассматриваемой нами системы "частица во внешнем поле" не сохраняются! (лагранжиан системы явно зависит от \vec{x} и t , через $A^\mu(\vec{x}, t)$).

В чем наша ошибка? Дело в том, что теорема Нётер, которая объясняет связь симметрий и законов сохранения, говорит об этой связи на уравнениях движения. Под действием группы Пуанкаре у нас преобразуются координаты частицы $x^\mu(\tau)$ и поля $A^\mu(x)$. Значит и уравнения движения

надо писать как для частицы ($\frac{\delta S}{\delta x^\mu(\tau)} = 0$), так (10)
и для полей ($\frac{\delta S}{\delta A^\mu(x)} = 0$). На них будут выполняться
ся законы сохранения.

Но поля $A^\mu(x)$ мы не зря считали внешними: попытка
варьировать действие (0) по полям A^μ
приводит к противоречивому условию типа $\Delta = 0$
(убедитесь!).

Чтобы исправить ситуацию с законами сохране-
ния, надо придумать добавку к действию (0), кото-
рая позволит поиграть разными уравнения движе-
ния для полей $A^\mu(x)$. Эта добавка — кинетичес-
кий вклад векторного поля в действие — скаляр кине-
тической энергии частицы.

Этим займемся в следующем параграфе.

§2 Свободное электромагнитное поле

Для построения действия свободного Э.-М. поля воспользуемся нашим опытом со скалярным полем. Лагранжева плотность свободного ^{бессмассового} скалярного поля

- квадратична по полю $\varphi(x)$
 - квадратична по производным ∂_μ
- $$\mathcal{L} = \partial_\mu \varphi \partial^\mu \varphi$$

Первое гарантирует ~~единственность~~ линейность и однородность уравнений движения поля \Rightarrow принцип суперпозиции решений этих уравнений \Leftrightarrow интерференция волн. Это важной принцип для свободных ~~волн~~ полей.

Второе дает нам уравнения 2-го порядка, как в механике.

Повторим все это для векторных полей, но будем также учитывать, что $A^\mu(x)$ - нерезиальные поля, а нам надо бы написать действие, зависящее лишь от физической части A^μ , т.е. от $F^{\mu\nu} = \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu$.

Очевидный кандидат на роль лагранжевой плотности - $F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$ - квадратичен и по A^μ , и по ∂^μ . Есть ли еще варианты?

Оказывается есть: существует аналог тензора ϵ_{ijk} в 4-мерном пространстве Минковского -

полностью кососимметричный тензор 4-го

ранга $\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda}$:

$\varepsilon^{0123} = 1$, $\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda}$ - меняет знак при перестановке \neq парой индексов. Этими условиями он задан однозначно.

Можно убедиться, что он - инвариант ортохронных собственных преобразований Лоренца (компонента единицы в группе Лоренца). Следовательно, его можно использовать при свертке индексов 4-векторов и 4-тензоров и получать инварианты.

Зададим $\tilde{F}^{\mu\nu} := \varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} F_{\rho\lambda}$ - это еще один кососимметричный 4-тензор 2-го ранга, линейный по A^M и по ∂^M .

Для лагранжиановой плотности имеем еще пару кандидатов $\tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$ и $\tilde{F}^{\mu\nu} \tilde{F}_{\mu\nu}$ (кватратичное по A^M и по ∂^M)

Дальнейшего разлитоения кандидатов процедура \tilde{F} не производится, так как

$$\tilde{\tilde{F}}^{\mu\nu} = 4 F^{\mu\nu}$$

Отсюда так же следует, что (проверьте эти соотношения).

$$\tilde{F}^{\mu\nu} \tilde{F}_{\mu\nu} = 4 F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

Остаётся один альтернативный кандидат $F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$ как-

дигат: $\tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$ — но он оказывается 4-дивергенцией. Действительно (13)

$$\begin{aligned}\tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu} &= \varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} F_{\mu\nu} F_{\rho\lambda} = 4 \varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \partial_\mu A_\nu \partial_\rho A_\lambda = \\ &= 4 \varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \partial_\mu (A_\nu \partial_\rho A_\lambda) - \underbrace{4 \varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} A_\nu \partial_\mu \partial_\rho A_\lambda}_0 = \\ &= \partial_\mu (4 \varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} A_\nu \partial_\rho A_\lambda).\end{aligned}$$

Как мы знаем, добавка 4-дивергенции к лагранжиану плотности не меняет уравнений движения (исключительная возможность в теориях на топологически нетривиальных пространствах).

У нас осталась единичной, связанной с $F^{\mu\nu}$ кандидат на роль действия свободного э.-м. поля

(★)

$$S_{\text{э-м.}} [A^\mu(x)] = -\frac{1}{16\pi c} \int d^4x F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

Этот коэффициент не важен в свободной теории. В теории со взаимодействующим э.-м. полем (в присутствии зарядов и токов) его выбор задаёт систему единиц для измерения электромагнитных величин. Мы пользуемся системой Гаусса.

Заметим, что добавление в действие зависящих от A^μ членов типа $A^\mu A_\mu$, $(\partial_\mu A^\mu)^2$ и т.п. — не инвариантных относительно калибровочных преобразований (В), делает все поле $A^\mu(x)$ (а не только его часть, связанную с $F^{\mu\nu}$) физическим, и меняет

физическое содержание модели: появляются (14)
новые степени свободы у поля. Мы этим зани-
маясь не будем, ограничимся оболочкой электроде-
намикой.

Варьируя действие (\star) по полю $A^\mu(x)$,
получаем уравнения движения свободного э-м.
поля

$$(D) \quad \boxed{\partial_\mu F^{\mu\nu} = 0} \quad (\text{проверьте!})$$

Распишем эти уравнения в 3-векторном виде:

$$\begin{array}{l} v=0 \text{ даёт:} \\ v=\dot{}: \end{array} \quad \boxed{\begin{array}{l} (\vec{\nabla}, \vec{E}) = 0 \\ \vec{\nabla} \times \vec{H} = \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \end{array}} \quad (D')$$

Это вторая пара уравнений Максвелла для
свободного электромагнитного поля

Обсудим простейшие решения уравнений
Максвелла — плоские волны. Решать мы будем
не уравнения для \vec{E} и \vec{H} (т.е. для $F^{\mu\nu}$) — их слиш-
ком много: 2 пары (A') и (D') . Решать мы
будем уравнения на потенциал A^μ — их в
2 раза меньше — (D) . Но у них есть интересное
особенности, связанное с тем, что A^μ — не физи-

ческие поле.

(15)

В терминах $A^\mu(x)$ уравнения (D) переписываются в виде

$$\square A^\nu - \partial^\nu (\partial_\mu A^\mu) = 0 \quad (D'')$$

(капошкаем: $\square = \partial_\mu \partial^\mu$)

Они имеют семейства эквивалентных решений, отличающихся друг от друга калибровочными преобразованиями (B): $\{A^\mu + \partial^\mu \alpha\}_{\alpha(x)}$ и отвечающих одному и тому же физическому состоянию поля.

Выберем из каждого такого семейства по одному представителю $A_{(0)}^\mu$, для которого уравнения (D'') примут наиболее простой вид.

Воспользуемся произволом выбора поля $\alpha(\vec{x}, t)$ так, чтобы записать 0-компоненту 4-вектора $A_{(0)}^\mu$

$$\boxed{A_{(0)}^0(\vec{x}, t) = 0}$$

Это всегда можно добиться, т.к. уравнение разрешимо относительно $\alpha(\vec{x}, t)$.

У нас остаётся еще произвол в добавлении к $\alpha(\vec{x}, t)$ функции $\beta(\vec{x})$ не зависящей от t .

Этим оставшимся произволом мы воспользуемся

так, чтобы записать выражение $(\vec{\nabla}, \vec{A}_{(0)}(\vec{x}, t))$ в начальной момент времени $t=0$.

Этого можно добиться, так как уравнение

$$(\vec{\nabla}, \vec{A}(\vec{x}, 0)) + \underbrace{(\vec{\nabla}, \vec{\nabla})}_{\Delta = \partial_i \partial_i} \beta(\vec{x}) = 0$$

разрешимо относительно $\beta(\vec{x})$.

Проследим за выражением $(\vec{\nabla}, \vec{A}_{(0)}(x))$ в произвольной момент времени:

$$\begin{aligned} \partial_\bullet^0 (\partial_i A_{(0)}^i) &= \partial_i (\partial_\bullet^0 A_{(0)}^i) = \partial_i (\partial^0 A_{(0)}^i - \partial^i A_{(0)}^0) = \\ &= -\partial_i F_{(0)}^{i0} = -\partial_\mu F_{(0)}^{\mu 0} = 0 \text{ на уравнениях движения.} \end{aligned}$$

↑
т.к. $A_{(0)}^0 = 0$

↑
т.к. $F^{00} = 0$

Отсюда заключаем, что $\partial_i A_{(0)}^i(\vec{x}, t) = 0$ во все моменты времени.

Итак, для решения уравнений (D'') мы выберем представителя $A_{(0)}^\mu(x)$, удовлетворяющего условию

$A_{(0)}^0(x) = 0, \vec{\nabla} \vec{A}_{(0)}(x) = 0 \quad (E)$

Такой выбор называется выбором "кулоновской калибровки". В кулоновской калибровке (D'') становится обобщенной волновой

уравнением:

$$\square A_{(0)}^{\mu} = 0$$

$$(D''')$$

(17)

Реш: Чтобы получить из (D') волновое уравнение достаточно было положить более слабое, по сравнению с (E) условие

$$\square_{\mu} A^{\mu} = 0 \quad (F)$$

В отличие от (E) оно еще и релятивистски инвариантно. Такое условие называют "лоренцевой калибровкой". Его единственной, но существенной недостатком в том, что оно не выделяет единственного представителя в классе физически эквивалентных потенциалов A^{μ} , то есть не является настоящей калибровкой. Условие (F) все еще допускает возможность добавления к A^{μ} члена $\partial_{\mu} \alpha$, где α — ненулевое решение волнового уравнения $\square \alpha = 0$.

Мы уже получили общее решение волнового уравнения (D''') . Сейчас обсудим частное решение (D''') в виде плоских волн:

$$\begin{array}{l} A^{\circ} = 0 \\ \vec{A}(\vec{x}, t) = \vec{f}\left(t - \frac{(\vec{n}, \vec{x})}{c}\right), \text{ где} \end{array} \quad (X)$$

\vec{n} — 3-вектор единичной длины: $|\vec{n}| = 1$

$\vec{A}(\vec{x}, t)$ представляет из себя плоскую волну (поперечную в направлениях $\perp \vec{n}$), распространяющуюся в направлении \vec{n} со скоростью c . Нетрудно убедиться, что это решение волнового уравнения. Чтобы выполнить также условия кулоновской калибровки, потребуем также

$$0 = (\vec{\nabla}, \vec{A}(\vec{x}, t)) = -\frac{1}{c} (\vec{n}, \vec{f}'), \text{ где } \vec{f}' = \frac{d\vec{f}(u)}{du}$$

Итак, при условии $(\vec{n}, \vec{f}') = 0$ Ansatz (X) является решением уравнений (D''). Каковы \vec{E} и \vec{H} для этого решения? Вычислим по формулам (*) (стр 4)

$$\vec{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} = -\frac{1}{c} \vec{f}'$$

$$\vec{H} = \vec{\nabla} \times \vec{A} = -\frac{1}{c} \vec{n} \times \vec{f}'$$

Условие кулоновской калибровки характеризуется:

$$\boxed{\vec{E} \perp \vec{n}}, \text{ а формула для } \vec{H}: \boxed{\vec{H} = \vec{n} \times \vec{E}}$$

Итак, плоские электромагнитные волны поперечны, \vec{E} и \vec{H} ортогональны \vec{n} - направлению распространения волны, причем $\boxed{\vec{E} \perp \vec{H}}$, и $\boxed{|\vec{E}| = |\vec{H}|}$.

Скорость их распространения - c :

$$\vec{E} = \vec{E}(t - \frac{\vec{n} \cdot \vec{x}}{c}),$$

$$\vec{H} = \vec{n} \times \vec{E} = \vec{H}(t - \frac{\vec{n} \cdot \vec{x}}{c}).$$

Рез: Последнее замечание в этом разделе нас - (19)
есть еще одной особенностью уравнений движения
э.-м. поля (D): они (дифференциально) зависят.

Действительно, левая их часть $\mathcal{L}^\nu := \partial_\mu F^{\mu\nu}$ удо-

влетворяет тождеству

$$\boxed{\partial_\nu \mathcal{L}^\nu \equiv 0}$$

- следствие
кососимметрично-
сти $F^{\mu\nu}$.

Этот факт тесно связан с неоднозначной раз-
решимостью этих уравнений относительно A^μ : диф-
ференциальный оператор $(\delta_\mu^\nu \square - \partial^\nu \partial_\mu)$ (см (D''))
имеет ~~не~~ нетривиальное ядро.

Оба этих факта связаны с наличием калибро-
вочных преобразований (B) в модели и объясняют-
ся 2-й теоремой Нётер, которую мы с вами не
обсуждали. Все современные теории фундаментальных
взаимодействий обладают калибровочными симметриями
Их называют калибровочными или (чуть более общо)
сигнатурными теориями — уравнения движения в
них не разрешимы относительно старших производных
(матрица Гессана вырождена).

§ 3 Взаимодействие э.-м. поля с зарядом

Объединяя действие заряженной частицы и электромагнитного поля получаем электродинамическую:

$$S_{\text{э-г}} [x^\mu(\sigma), A^\mu(x)] = -mc \int_{\gamma} \sqrt{dx^\mu dx_\mu} - \frac{e}{c} \int_{\gamma} A_\mu dx^\mu - \frac{1}{16\pi c} \int_{\Omega} d^4x F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

Варируя это действие по $x^\mu(\sigma)$ получаем уже рассмотренные нами уравнения движения заряда e в э.-м. поле \vec{E}, \vec{H} (**). Только поля эти уже не заданные, а определяемые вариацией $S_{\text{э-г}}$ по $\delta A^\mu(x)$. (α)

Варировать (α) по $\delta A_\mu(x)$ не удобно, т.к. A^μ там входит в интегралах разных типов \int_{γ} и $\int_{\Omega} d^4x$. Преобразуем слагаемое $-\frac{e}{c} \int_{\gamma} A_\mu dx^\mu$ к 4-объемному виду:

$$-\frac{e}{c} \int_{\gamma} A_\mu(x(\sigma)) dx^\mu(\sigma) \stackrel{\text{вводя } \sigma=t}{=} -\frac{e}{c} \int_{t_1}^{t_2} dt A_\mu(x(t)) \frac{dx^\mu}{dt} =$$

$$= -\frac{e}{c^2} \int_{x_1^0}^{x_2^0} dx^0 \int_{\mathbb{R}^3} d^3x \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t)) \left(A_\mu(x) \frac{dx^\mu}{dt} \right) =$$

вставка трехкратного интеграла от δ -функций
 $\delta^3(\vec{y}) = \delta(y_1) \delta(y_2) \delta(y_3)$

$$= -\frac{1}{c^2} \int_{\Omega} d^4x (A_\mu(x), j^\mu(x)), \quad \text{где } (β)$$

$$j^\mu(x) = (c \rho(x), \vec{j}(x)), \quad \rho(x) = e \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t)), \quad \vec{j}(x) = \rho \cdot \dot{\vec{x}}(t)$$

Величина j^μ называется 4-током заряда e . (21)

$\rho(x)$ имеет смысл плотности распределения заряда e в пространстве. Для нашей точечной частицы он сосредоточен в месте $\vec{x}(t)$ нахождения частицы.

$\vec{j}(x)$ имеет смысл плотности тока заряда e . Она пропорциональна плотности заряда ρ и его скорости перемещения $\vec{x}(t)$.

Варируя теперь действие электродинамики (2) со вторым слагаемым в виде (8) по $\delta A_\nu(x)$ получаем

$$\partial_\mu F^{\mu\nu} = \frac{4\pi}{c} j^\nu \quad (8)$$

Это уравнение движения электромагнитного поля в присутствии зарядов, создающих 4-ток $j^\nu(x)$ (см. (8)).

В 3-векторном виде оно записывается так:

$$\begin{aligned} v=0 & : \quad \nabla \cdot \vec{E} = 4\pi \rho(\vec{x}, t) \\ v=i & : \quad \nabla \times \vec{H} = \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \vec{j}(\vec{x}, t) \end{aligned} \quad (8')$$

Это 2-я пара уравнений Максвелла в присутствии зарядов.

Как мы отметили в конце прошлого параграфа, левые части уравнений (8) дифференциально-зависимы: $\partial_\nu (\partial_\mu F^{\mu\nu}) \equiv 0$. Следовательно, условием совместности уравнений (8) является

$$\partial_\nu j^\nu(x) = 0 \tag{1}$$

Упражнение: Проверьте, что для 4-тока заряда e , задаваемого формулами (8) это условие выполняется.

~~Условие сохранения~~

Такое условие — уравнение непрерывности — мы уже помнили при обсуждении законов сохранения в лекции 7 (см (38) на стр 18). В данном случае оно говорит о сохранении электрического заряда:

$$\frac{1}{c} \dot{j}^0 = \rho(\vec{x}, t) \text{ — плотность распределения эл. заряда в пространстве}$$

$$\vec{j} = \vec{\dot{x}} \rho \text{ — плотность потока эл. заряда}$$

В терминах этих величин условие (1) переписывается как

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} = - \vec{\nabla} \cdot \vec{j} \tag{1'}$$