

14.11.2017

Классическая теория
поля = 1 =

Лекция n 10

Основная цель данной лекции — ввести динамику для поля $A^M(x)$. Это означает, что мы хотим по-прежнему функционал действия для $A^M(x)$ и получить уравнение движения для полей A^M из вариационного принципа (получить уравнение Эйлера-Лагранжа).

При выборе действия мы будем руководствоваться следующими требованиями:

- Действие $S[A]$ должно быть Гамильтоново и калибровочно инвариантным. Если требование Гамильтоновости уже привнесено, то калибровочная инвариантность — новое требование. Оно обеспечивается зависимость ~~действия~~ динамики от физических наблюдаемых величин E и H , которые,

как мы вывели в формуле $=2=$
мими, они и те же две цены
класса эквивалентности цены A^M .

• Действие можно быть квадра-
тно по цене A^M и зависеть
не более, чем от первых произво-
дных по координатам пространства
Минковского. Это обеспечивается линей-
ность уравнений цены в свободном
смысле (когда $\epsilon = 0$), что, в свою
очередь, приводит к выполнению прин-
ципа суперпозиции (сумма решений
линейных уравнений — тоже решение),
хорошо ~~известно~~ подтвержденное на
примерах с электро-магнитными волна-
ми. Зависимость от первых произво-
дных дает уравнение цены не выше
второго порядка по производным (вол-
новое уравнение).

Хорошим кандидатом на роль
действия S[A], очевидно удовлетво-
ряющим общим требованиям, является

Выражение $S[A] \sim \int d^4x F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$. $= 3 =$

$F^{\mu\nu} = \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu$ — калибровочно инвариантный тензор второго ранга, зависящий только от первых производных от полей A^μ .

Заметим, что требование калибровочной инвариантности не позволяет добавить к лагранжиану члены $A_\mu A^\mu$, $(\partial_\mu A^\mu)^2$ и т.д.

~~Однако~~ Однако, кроме $F^{\mu\nu}$ имеется ещё один тензор второго ранга:

$$\tilde{F}^{\mu\nu} = \frac{1}{2} \epsilon^{\mu\nu\alpha\beta} F_{\alpha\beta}$$

Здесь $\epsilon^{\mu\nu\rho\lambda}$ полностью антисимметрический тензор 4-го ранга:

$$\epsilon^{\mu\nu\rho\lambda} = \begin{cases} 0 & \text{если совпадают значения} \\ & \text{любой пары индексов} \\ (-1)^{|\mu\nu\rho\lambda|} & \end{cases}$$

Здесь $|\mu\nu\rho\lambda|$ — чётность перестановки $(\mu\nu\rho\lambda)$ $\begin{pmatrix} 0 & 1 & 2 & 3 \end{pmatrix}$

Такие образы, $\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda}$ имеет $z=4=$
 только $4!=24$ ненулевые компоненты,
 равные ± 1 , в зависимости от перестанов-
 ки. Соответствует перестанов-
 ки.

Сначала определим детерминан-
 та, имеет свойство (сумм. по μ, ν, ρ, σ):
 $\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu \Lambda^\gamma_\rho \Lambda^\delta_\lambda = (\det \Lambda) \cdot \varepsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$

Поскольку мы рассматриваем
 только ограниченное преобразование
 Лоренца, где которых $\det \Lambda = 1$,
 то из вышеприведенного тождества
 сразу следуют соотношения:

- 1* $\Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu \Lambda^\gamma_\rho \varepsilon^{\mu\nu\rho\sigma} = \varepsilon^{\alpha\beta\gamma\sigma} (\Lambda^{-1})^\sigma_\sigma$
- 2* $\Lambda^\alpha_\mu \Lambda^\beta_\nu \varepsilon^{\mu\nu\gamma\sigma} = \varepsilon^{\alpha\beta\gamma\sigma} (\Lambda^{-1})^\sigma_\rho (\Lambda^{-1})^\rho_\sigma$
- 3* $\Lambda^\alpha_\mu \varepsilon^{\mu\beta\gamma\sigma} = \varepsilon^{\alpha\beta\gamma\sigma} (\Lambda^{-1})^\sigma_\sigma (\Lambda^{-1})^\rho_\rho (\Lambda^{-1})^\rho_\nu$

Эти соотношения позволяют доказать,
 что $\tilde{F}^{\mu\nu}(x)$ действительно тензорное
 поле второго ранга:

$$\text{IV} \quad \text{Пусть } x \mapsto x' = \Lambda x : x^\mu \mapsto x'^\mu = \Lambda^\mu_\alpha x^\alpha \quad \approx 5 =$$

$$\tilde{F}^{\mu\nu}(x) \mapsto F'^{\mu\nu}(x') = \Lambda^\mu_\alpha \Lambda^\nu_\beta F^{\alpha\beta}(x).$$

Докажем это:

$$\tilde{F}'^{\mu\nu}(x') = \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} F'_{\alpha\beta}(x') = \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} (\Lambda^{-1})^\alpha_\rho (\Lambda^{-1})^\beta_\sigma \cdot$$

$$F_{\rho\sigma}(x) =$$

$$= (\text{по свойству } 2^*) = \Lambda^\mu_\tau \Lambda^\nu_\alpha \underbrace{\varepsilon^{\tau\alpha\rho\sigma} F_{\rho\sigma}(x)} =$$

$$= \Lambda^\mu_\tau \Lambda^\nu_\alpha \tilde{F}^{\tau\alpha}(x) \quad \blacksquare$$

Таким образом, мы получили обратно-симметричные $F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$ всем требованиям удовлетворяют еще 2 структуры:

$$\tilde{F}^{\mu\nu} \tilde{F}_{\mu\nu} \quad \text{и} \quad \tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu}.$$

Однако, в действительности, они не дают ничего нового по сравнению с $F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$.

$$\text{V} \quad \tilde{F}^{\mu\nu} \tilde{F}_{\mu\nu} \equiv -F^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$$

Докажем это:

Доказательство основано на антисимметричных тензорах для тензора $\varepsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$.

$$\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \varepsilon^{\alpha\beta\gamma\delta} = -\det \begin{vmatrix} g^{\mu\alpha} & g^{\mu\beta} & g^{\mu\gamma} & g^{\mu\delta} \\ g^{\nu\alpha} & g^{\nu\beta} & g^{\nu\gamma} & g^{\nu\delta} \\ g^{\rho\alpha} & g^{\rho\beta} & g^{\rho\gamma} & g^{\rho\delta} \\ g^{\lambda\alpha} & g^{\lambda\beta} & g^{\lambda\gamma} & g^{\lambda\delta} \end{vmatrix} = 6 =$$

⇓ (свертка λ и ρ):

$$\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \varepsilon^{\alpha\beta\gamma\lambda} = -\det \begin{vmatrix} g^{\mu\alpha} & g^{\mu\beta} & g^{\mu\gamma} \\ g^{\nu\alpha} & g^{\nu\beta} & g^{\nu\gamma} \\ g^{\rho\alpha} & g^{\rho\beta} & g^{\rho\gamma} \end{vmatrix}$$

$$\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \varepsilon^{\alpha\beta\rho\lambda} = -2 \det \begin{vmatrix} g^{\mu\alpha} & g^{\mu\beta} \\ g^{\nu\alpha} & g^{\nu\beta} \end{vmatrix} =$$

$$= -2(g^{\mu\alpha}g^{\nu\beta} - g^{\mu\beta}g^{\nu\alpha})$$

$$\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \varepsilon^{\alpha\nu\rho\lambda} = -6g^{\mu\alpha}$$

$$\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda} \varepsilon_{\mu\nu\rho\lambda} = -24.$$

Замечание: Зред известно, что если $\varepsilon^{0123} = 1$, то $\varepsilon_{0123} = -1$.

Теперь получаем:

= ? =

$$\begin{aligned} \tilde{F}^{\mu\nu} \tilde{F}_{\mu\nu} &= \frac{1}{4} \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} F_{\alpha\beta} \varepsilon_{\mu\nu\rho\lambda} F_{\rho\lambda} = \\ &= -\frac{1}{2} (g^{\alpha\rho} g^{\beta\lambda} - g^{\alpha\lambda} g^{\beta\rho}) F_{\alpha\beta} F_{\rho\lambda} = \\ &= -\frac{1}{2} (F^{\rho\lambda} F_{\rho\lambda} - \frac{1}{\pi} F^{\lambda\rho} F_{\rho\lambda}) = -F^{\rho\lambda} F_{\rho\lambda}. \end{aligned}$$

Антисимметрично по $\lambda\rho$

Это же можно получить из явной матричной формы $\tilde{F}^{\mu\nu}$:

$$\|F^{\mu\nu}\| = \begin{pmatrix} 0 & -E^1 & -E^2 & -E^3 \\ E^1 & 0 & -H^3 & H^2 \\ E^2 & H^3 & 0 & -H^1 \\ E^3 & -H^2 & H^1 & 0 \end{pmatrix} \Rightarrow \|\tilde{F}^{\mu\nu}\| = \begin{pmatrix} 0 & -H^1 & -H^2 & -H^3 \\ H^1 & 0 & E^3 & -E^2 \\ H^2 & -E^3 & 0 & E^1 \\ H^3 & E^2 & -E^1 & 0 \end{pmatrix}$$

$$\begin{aligned} F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} &= 2 F^{0i} F_{0i} + 2 \sum_{i < j} F^{ij} F_{ij} = \\ &= -2 F^{0i} F_{0i} + 2 \sum_{i < j} F^{ij} F^{ij} = -2 \vec{E}^2 + 2 \vec{H}^2 \end{aligned}$$

$$\tilde{F}^{\mu\nu} \tilde{F}_{\mu\nu} = -2 \vec{H}^2 + 2 \vec{E}^2$$

Замечание. Видно, что переход к дуальному тензору напряженностей $\tilde{F}^{\mu\nu}$ означает замену $E^i \rightarrow H^i$
 $H^i \rightarrow -E^i$.

Отсюда легко заключить, что $\delta =$

$$\tilde{F}^{\mu\nu} = \frac{1}{2} \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} \tilde{F}_{\alpha\beta} = -F^{\mu\nu}.$$

Это не можно получить простым возмещением с использованием тензора $\varepsilon^{\mu\nu\rho\lambda}$ и его свёрток.

IV) $\tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu}$ является 4-дивергенцией:

$$\tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu} = \partial_\mu \Phi^\mu.$$

Докажем это:

$$\begin{aligned} \tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu} &= \frac{1}{2} \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} F_{\alpha\beta} (\partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu) \quad \uparrow \\ &\quad \text{антисимметрично} \\ &= \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} (\partial_\mu A_\nu) F_{\alpha\beta} \equiv \\ &\equiv \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} \partial_\mu (A_\nu F_{\alpha\beta}) - \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} A_\nu \partial_\mu F_{\alpha\beta} = \\ &= \partial_\mu (\varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} A_\nu F_{\alpha\beta}) - 2 \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} A_\nu \underbrace{\partial_\mu \partial_\alpha A_\beta}_{\text{симметричная операция} \Rightarrow \text{это}} \\ &\quad \text{скалярное} \equiv 0. \end{aligned}$$

Итак: $\tilde{F}^{\mu\nu} F_{\mu\nu} = \partial_\mu (\Phi^\mu)$, где

$$\Phi^\mu = \varepsilon^{\mu\nu\alpha\beta} A_\nu F_{\alpha\beta}$$

Однако, добавление 4-дивергенции $\neq 0$ или в Лагранжиану не мешает уравнения движения и у нас остается единственный вклад в действие вида $F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}$.

Выберем действие свободного электромагнитного поля в виде:

$$S[A] = -\frac{1}{16\pi c} \int_{\Sigma} d^4x F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} = \\ = \frac{1}{8\pi c} \int_{\Sigma} d^4x (\vec{E}^2 - \vec{H}^2).$$

Для свободной теории без коэффициента $\frac{1}{16\pi c}$ не важно, он не входит в уравнение движения. Этот коэффициент имеет значение только поле ввершия взаимодействия с заряженными частицами (токами).

Исследуем вначале уравнения движения свободного электромагнитного поля.

Введем вариацию поля $= 10 =$
 δA^μ , тогда $F^{\mu\nu}(A + \delta A) = \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu +$
 $+ \partial^\mu \delta A^\nu - \partial^\nu \delta A^\mu =$
 $= F^{\mu\nu} + \delta F^{\mu\nu}$

Теперь при вариации гамильтониана по-
 лучаем:

$$\delta S[A] = (S[A + \delta A] - S[A]) \Big|_{\text{поперек по } \delta A} =$$

$$= -\frac{1}{4\pi c} \int_{\mathcal{R}} F^{\mu\nu} \delta F_{\mu\nu} d^4x =$$

$$= -\frac{1}{4\pi c} \int_{\mathcal{R}} F^{\mu\nu} \partial_\mu \delta A_\nu d^4x - \frac{1}{4\pi c} \int_{\mathcal{R}} \partial_\mu (F^{\mu\nu} \delta A_\nu) d^4x +$$

$$+ \frac{1}{4\pi c} \int_{\mathcal{R}} \delta A_\nu \partial_\mu F^{\mu\nu} d^4x.$$

Первое слагаемое (4-дивергенция по
 области \mathcal{R}) замыкается в силу
 граничных условий на вариации δA_ν ,
 а второе слагаемое приводит к
 уравнению Эйлера-Лагранжа при
 свободном поле:

$$\boxed{\partial_\mu F^{\mu\nu} = 0}$$

В терминах фазовых координат \vec{E} и \vec{H} получаем вторую пару уравнений Максвелла (сигнальное уравнение):

$$v=0 \quad \partial_\mu F^{\mu 0} = \partial_i F^{i0} = \frac{\partial E^1}{\partial x^1} + \frac{\partial E^2}{\partial x^2} + \frac{\partial E^3}{\partial x^3} =$$

$$\boxed{\equiv \operatorname{div} \vec{E} = 0}$$

Для $v=1, 2$ и 3 получаем 3 компонента векторного уравнения:

$$\partial_\mu F^{\mu i} = \partial_0 F^{0i} + \partial_k F^{ki} =$$

$$= -\partial_0 E^i + \partial_k (-\epsilon^{kij} H^j) =$$

$$= -\partial_0 E^i + \epsilon^{ikj} \partial_k H^j =$$

$$= -\partial_0 E^i + [\vec{\nabla} \times \vec{H}]^i = 0$$

$$\boxed{\operatorname{rot} \vec{H} = \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}}$$

Итак:

$$\boxed{\operatorname{div} \vec{E} = (\vec{\nabla} \cdot \vec{E}) = 0}$$

$$\boxed{[\vec{\nabla} \times \vec{H}] = \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}}$$

Вторая пара уравн. Максвелла для свободного поля.

Решение свободных уравнений $= 12 =$
 мы будем искать где 4-вектора
 A^μ . По определению $F^{\mu\nu} = \partial^\mu A^\nu - \partial^\nu A^\mu$, то

$$\partial_\mu F^{\mu\nu} = \square A^\nu - \partial^\nu (\partial \cdot A) = 0$$

Напомним, что $\square = \partial_\mu \partial^\mu$ - оператор
 Даламбера, $\partial \cdot A \equiv \partial_\mu A^\mu$.

Поворачивая калибровочный инвариант-
 носитель, можно упростить уравне-
 ние для A^μ .

Прямо в целом, выберем такую скаляр-
 ную функцию $\alpha(x)$, чтобы

$$A^0(x) + \partial^0 \alpha(x) \equiv 0.$$

Зам. Естественно, такое условие
 можно выполнить только в фиксир-
 ованной системе отсчета. При
 переходе к другой инерциальной
 системе отсчета это
 равенство нарушается.

В качестве $\alpha(t, \vec{x})$ можно взять,
 например:

$$-\alpha(t, \vec{x}) = c \int_{t_0}^t A^0(\tau, \vec{x}) d\tau$$

Тогда фиксируем такой $\alpha = 1/3 =$
мы от данной начальной конфигура-
ции $A^M(x) = (A^0(x), \vec{A}(x))$ переходим к

$\tilde{A}^M(x) = (0, \vec{A}(x))$. Заметим, что
для поле \tilde{A}^M у нас ещё остался
кашмировый произвол вида

$\tilde{A}^M \rightarrow \tilde{A}^M + \partial^M \beta(\vec{x})$, где $\beta(\vec{x})$ —
не зависит от x^0 и \rightarrow не наруша-
ет равенства нулю компонент

\tilde{A}^0 . Поэтому этим остаточным
произволом, можно добиться, чтобы
на решениях уравнений Гинзбурга
было выполнено условие $\partial_i A^i = \text{div } \vec{A} = 0$.

Это условие "поперечности" или
Кулоновское условие на \vec{A} . Для
этого в некоторый фиксированный
момент времени t_0 (напомним,
что мы уже выбрали определённую
систему отсчёта, когда "занулили"
компоненту A^0 , и дальше все рассуж-
дения отсылаются к этой сист. отс.)

Выберем в качестве функции $\beta(x)$

$\beta(x)$ решение уравнения:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{A}(t_0, \vec{x}) + \Delta \beta(x) = 0$$

$$\Delta = \sum_{i=1}^3 \frac{\partial^2}{\partial (x^i)^2} \text{ — оператор Лапласа.}$$

Тогда предположившее поле в момент t_0 будет удовлетворять

условию поперечности: $\vec{A} = \vec{A} + \vec{\nabla} \beta \Rightarrow$

$$\Rightarrow (\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) = (\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) + \Delta \beta = 0.$$

(Дальше не будем для краткости писать \approx как \vec{A}).

Контрольно проверить, что это условие будет сохраняться с течением времени:

$$\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} (\partial_i A^i) = \partial_i (\partial^0 A^i) = \partial_i (\partial^0 A^i - \partial^i A^0)$$

Последнее равенство верно в силу того, что мы уже обеспечили $A(x) \approx 0$.

$$\text{Итак: } \frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} (\partial_i A^i) = \partial_i F^{0i} = -\partial_i F^{i0} = 0 -$$

в силу уравнения движения $\partial_\mu F^{\mu\nu} = 0$ при $\nu = 0$.

Таким образом, $\partial_i A^i(t, x) = \text{const} = 15$
 — не меняющаяся с течением времени
 функция решения уравнения гамильтона.
 \Rightarrow если в $t = t_0$ $\partial_i A^i(t_0, \vec{x}) = 0$,
 то это равенство будет выполняться
 всегда.

Итак, будем решать уравнение
 Максвелла в "кулоновской калибровке":
 $A^\mu(x) = (0, \vec{A}(x))$, где
 $(\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) = 0$.

В этой калибровке:

$$\partial \cdot A = \partial_\mu A^\mu = \partial_0 A^0 + \partial_i A^i = 0, \text{ и } \Rightarrow$$

$$\square A^\mu - \partial^\mu (\partial \cdot A) = 0 \text{ превращается}$$

$$\text{в } \begin{cases} \square \vec{A} = 0 & \text{— волновое уравнение.} \\ (\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) = 0. \end{cases}$$

Среди множества его решений мы
 рассмотрим важный класс так
 называемых плоских волн.

Пусть $\vec{f}(u) = \begin{pmatrix} f^1(u) \\ f^2(u) \\ f^3(u) \end{pmatrix}$ - гравитация $= \vec{g} =$

непрерывно дифференцируемая векторная функция одного вещественного аргумента: $f: \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}^3$.

Зафиксируем в \mathbb{R}^3 единичный вектор $\vec{n}: (\vec{n} \cdot \vec{n}) = 1$. Тогда

$$\vec{A}(t, \vec{x}) = \vec{f}\left(t - \frac{(\vec{n} \cdot \vec{x})}{c}\right) -$$

решение системы

$$\square \vec{A} = 0, \quad \text{div} \vec{A} = 0 \quad \text{при}$$

дополнительном условии на f :

$$\left(\vec{n} \cdot \frac{d\vec{f}}{du}\right) = 0 \quad \forall u.$$

Это утверждение проверяется касанием кривой вычислениями:

$$\square = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \vec{\nabla}^2$$

$$\frac{\partial^2 \vec{f}}{c^2 \partial t^2} = \frac{1}{c^2} \frac{d^2 \vec{f}}{du^2} \Big|_{u = t - \frac{(\vec{x} \cdot \vec{n})}{c}}$$

$$\frac{\partial (\vec{x} \cdot \vec{n})}{\partial x^k} = n^k \Rightarrow \vec{\nabla} (\vec{x} \cdot \vec{n}) = \vec{n} \Rightarrow$$
$$\Rightarrow (\vec{\nabla} \cdot \vec{\nabla}) (\vec{x} \cdot \vec{n}) = (\vec{n} \cdot \vec{n}) = 1$$

Поэтому $\vec{\nabla}^2 \vec{f}(t - \frac{\vec{x}\vec{n}}{c}) = \frac{1}{c^2} \frac{d^2 \vec{f}}{du^2} \Big|_{u=t - \frac{\vec{x}\vec{n}}{c}} = \vec{f}'' =$

Сравним это с $\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{f}}{\partial t^2}$, получим,

Что $\square \vec{f} = 0$.

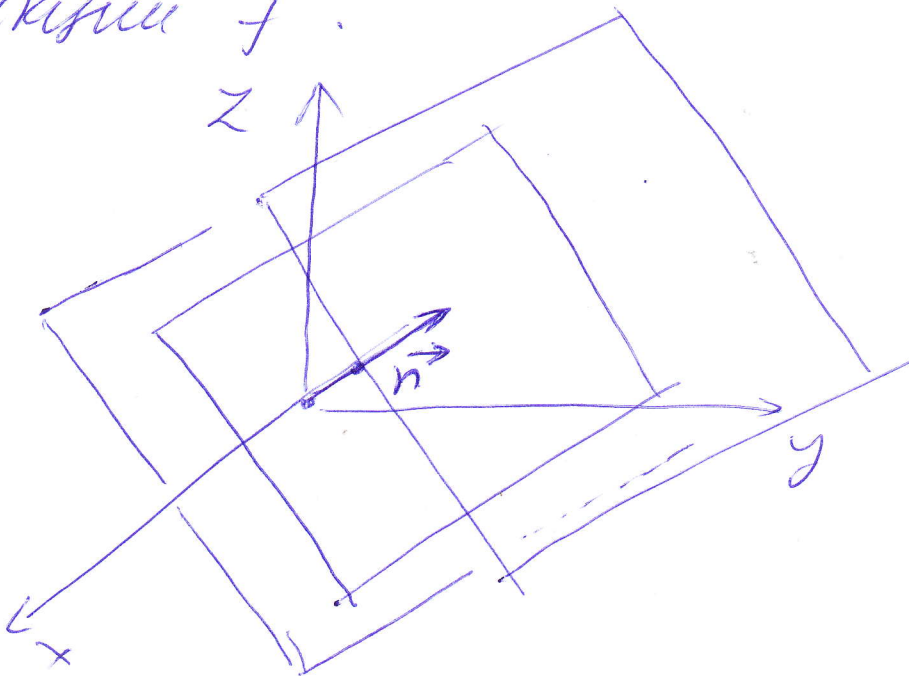
$\text{div} \vec{A} = \vec{\nabla} \cdot \vec{f} = -\frac{1}{c} \left(\vec{n} \cdot \frac{d\vec{f}}{du} \right) \Big|_{u=t - \frac{\vec{x}\vec{n}}{c}} = 0$ в

силу граничного условия на \vec{f} .

Решение $\vec{A} = \vec{f}(t - \frac{\vec{x}\vec{n}}{c})$ называется плоской волной, так как вектора \vec{A} постоянны на плоскостях в \mathbb{R}^3 :

$\vec{x}\vec{n} = tc = u_0 = \text{const}$

(плоскость $\perp \vec{n}$), так как это поверхности постоянного аргумента функции \vec{f} .



Видно, что с изменением t эти

плоскости перемещается $= 18 =$
 в направлении \vec{n} параллельно
 самим себе со скоростью c :

$$(\vec{x}_1 \cdot \vec{n}) - t_1 c = u_0 = (\vec{x}_2 \cdot \vec{n}) - t_2 c$$

$$\Downarrow$$

$$\left(\frac{(\vec{x}_2 - \vec{x}_1) \cdot \vec{n}}{t_2 - t_1} \right) = c$$

Найдём теперь выражение для

$$\vec{E} \text{ и } \vec{H} : \quad \vec{E} = -\vec{\nabla} A - \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} = -\frac{1}{c} \frac{d\vec{f}}{dt} \Big|_{u=t-\frac{r}{c}}$$

$$\vec{H} = \vec{\nabla} \times \vec{A} = -\frac{1}{c} \left[\vec{n} \times \frac{d\vec{f}}{dt} \right]_{u=t-\frac{r}{c}} = [\vec{n} \times \vec{E}]$$

Так как $\vec{H} \perp \vec{n}$ и \vec{E} , и, кроме того, мы

$$\vec{E} \perp \vec{n} : (\vec{n} \cdot \vec{E}) = -\frac{1}{c} \left(\vec{n} \cdot \frac{d\vec{f}}{dt} \right) = 0 \text{ (условие}$$

поперечности).

Таким образом, в плоскости волны

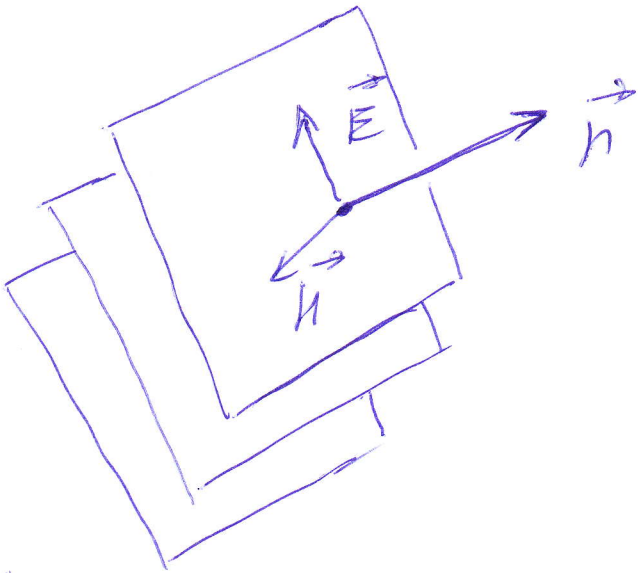
\vec{E} и \vec{H} ортогональны \vec{n} - направлению

распространения волны, вектора

$(\vec{n}, \vec{E}, \vec{H})$ образуют правую тройку:

$$\vec{H} = [\vec{n} \times \vec{E}] \text{ и, кроме того, из этого}$$

равенства скорости $|\vec{H}| = |\vec{E}| = 19 =$



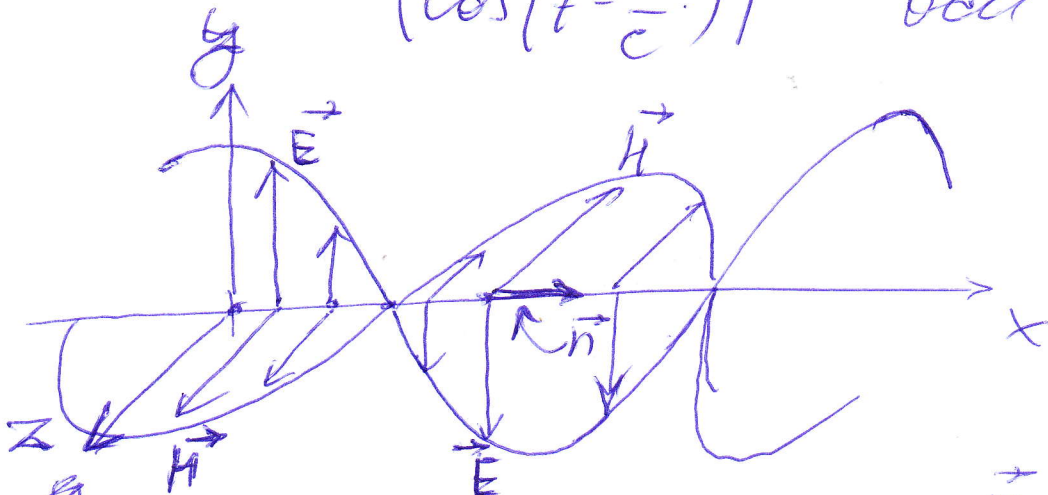
Вот пример прямого волны с круговой поляризацией (циркулярной) плоской волны:

$$\vec{n} = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad f(u) = \begin{pmatrix} 0 \\ \sin(u) \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \vec{E} = -\frac{1}{c} \begin{pmatrix} 0 \\ \cos(t - \frac{x}{c}) \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$\vec{H} = -\frac{1}{c} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ \cos(t - \frac{x}{c}) \end{pmatrix}$$

— волна распространяется вдоль оси Ox :



Так выглядит картина \vec{E} и \vec{H} в момент $t = \pi$, например.