

12.09.2017

Классическая Теория
поля

= 1 =

Лекция №1

① Рекомендуемая литература.

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц,

"Теория поля", Курс теор. физики,
Том II, М.: Физматлит, 2003.

Это основная книга, содержащая
большую часть того, что будет рас-
сказано в курсе. Материал курса
соответствует главам 1-6, и 8-9.

2. Дж. Джексон,

"Классическая Электродинамика",
М.: Мир, 1965г.

Тот же хороший учебник, хорошее изло-
жение материала, большое коли-
чество физических приложений.

К нашему курсу имеют отношение
главы 6, 11 (спец. теор. относительности),

12 (решение вихревой динамики
галактик), 14 (излучение).

Рекомендуется, также, главы 1-3.

здесь даётся решение неко- = 2 =
торых задач с помощью метода
функций Грина.

3. В. С. Владимирова

"Обобщённые функции в математической физике", М.: Наука, 1979г.

Просто написанная книга по теории обобщённых функций. По возможности быстро освоить основные понятия и важные примеры (вроде δ -функции Дирака и т.п.).

II Предмет изучения и его особенности

Мы будем изучать классическую динамику полевых теорий, в основном — электродинамику в четырёхмерном пространстве Минковского.

Все эти теории имеют 2 основных отличия от того, что изучалось ранее.

1. Любое поле — это функция $\Phi(t, \vec{x})$, где (t, \vec{x}) — координаты

точка некоторого пространства $= 3 =$
ства. В нашем курсе это будет
4-х мерное пространство Минковского.
Таким образом, поле - это распределен-
ная система с бесконечным числом
степеней свободы. В силу этого
динамические уравнения поле будут
уравнениями в частных производ-
ных в отличие от обыкновенных
ДУ механики точечных частиц.

Такая ситуация имеет место,
например, в гидродинамике
жидкости, где основное динамиче-
ское уравнение - уравнение Навье-
Стокса - уравнение в частных
производных на поле скоростей
помощи вектора $\vec{v}(t, \vec{x})$.

②^o Но, в отличие от гидродина-
мики, полевые системы существенно
релятивистские (т.е. где их
характерны высокие скорости
распространения сигналов) - например,

Скорость распространения $= c =$
Электромагнитных волн в вакууме
равна скорости света (свет - часть
лучей электромагнитных волн)
 $c = 299792458 \text{ м/с} \approx 3 \cdot 10^8 \text{ м/с}$

Оказывается, что свойства пространства
и времени при движении со
скоростями порядка c сильно отли-
чаются от привычных нам свойств,
принятых в Ньютоновой механике.

Следствием этого является замена
группы симметрий пространства -
времени; вместо группы
Галилея в принят относительности
вводится группа Пуанкаре.

И ещё одна существенная осо-
бенность колеблется морей
связана с явлением инерции дина-
мики. В морях с точечными
частицами можно было (в
приближении) пользоваться аппаратами
Ньютоновой механики (силы,
ускорения, скорости, траектории),

но можно было применить $\approx 5 \approx$
и лагранжев подход, уже на
этом уровне выявились некоторые
преимущества лагранжева описания,
а для полевых моделей лагранжев
язык становится единственно
вероятным: "остатки" сил и
траекторий появились у нас только
при описании взаимодействий
полей и частиц.

Поэтому нашёл ближайшей
заранее будет крайнее како-
манибудь формализма лагранжа
в смысле координатных систем
классической механики.

Описание какого-либо явления
или круга явлений основано на
математической модели - сильно
упрощённого образа реального мира,
в которой, тем не менее, сохра-
нены все существенные факторы,
воспроизводящие суть явления.

Объекты для построения модели явления вводят априори как моменты:

• Объекты исследования. В классической механике, которую мы изучали до сих пор это были материальные точки и твердые тела - системы материальных точек, расстояние между которыми фиксированы и не меняется в процессе движения.

• Тот же набор обобщенных координат; фиксация значений этих координат должна полностью задавать положение объектов, входящих в изучаемую систему, в пространстве. Имею независимых обобщенных координат, однозначно фиксирующих положение системы, называется числом степеней свободы.

• Наблюдаемые величины:

Выражаются как функции обобщенных

координат и скоростей $= 7 =$
и представляющая собой некоторые
физические характеристики системы,
которые можно измерять экспе-
риментально.

• Динамические уравнения,
определяющие эволюцию наблюдаемых
во времени.

Лагранжов формули

Пусть q^α $1 \leq \alpha \leq N$ - независимые
обобщенные координаты системы
(число степеней свободы = N). Пусть в
взаиморасположении различных частей
системы действует потенциальная
энергия $U(q) = U(q^1, \dots, q^N, t)$, а ее
кинетическая энергия $T = T(q, \dot{q}, t)$

Тогда лагранжиан системы

$$\mathcal{L}(q, \dot{q}, t) = T - U$$

Возвращаются к уравнению Бер-
нулли.

Пространство, в котором "наблюдается" $\neq 8 =$
 переменные q^α — каноническое
 пространство. $\neq M$. Касательное
 расслоение ТМ — фазовое пространство,
 \dot{q}^α — координаты касательных векторов

Кинетическая энергия T — почти
 всегда близкая форма обобщенных
 скоростей

$$T = \sum_{\alpha, \beta} \frac{1}{2} \dot{q}^\alpha g_{\alpha\beta}(q, t) \dot{q}^\beta$$

Динамические уравнения (в
 каноническом n и $n+k$):

$$\left[\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} \right) - \frac{\partial L}{\partial q^\alpha} = 0 \quad 1 \leq \alpha \leq n \right]$$

— уравнение Эйлера — Лагранжа.

Обычно лагранжиан зависит
 только от n обобщенных скоростей,
 так что уравнение Эйлера — Лагранжа
 — второго порядка по времени
 производной от искомого закона
 движения $\{q^\alpha(t)\}$:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} = \sum_{\beta=1}^N \frac{\partial L}{\partial q^\beta} \dot{q}^\beta + \sum_{\beta=1}^N \frac{\partial^2 L}{\partial \dot{q}^\beta \partial \dot{q}^\alpha} \ddot{q}^\beta = \mathcal{F}^\alpha$$

Это просто алгебраические соотношения фактов. Но иногда (в статике, например) встречаются лагранжианы, зависящие от преобразованных более высокого порядка, чем первая преобразованная \dot{q}^α .

Пример. n частиц в пространстве \mathbb{R}^3 ,

взаимодействующих ~~между~~ групп с группой и внешними телами с помощью потенциалов U .

Обобщенные координаты: декартовы

координаты каждой частицы:

$$\vec{r}_i = (x_i^1, x_i^2, x_i^3), \quad i \in \{1, \dots, n\}.$$

Число степеней свободы $N = 3n$.

Лагранжиан:

$$L = \sum_{i=1}^n \frac{m_i}{2} \dot{\vec{r}}_i^2 + \underbrace{\sum_{i=1}^n U(\vec{r}_i)}_{\text{внешн. сил}} + \underbrace{\sum_{i < j} U(|\vec{r}_i - \vec{r}_j|)}_{\text{парные взаимод.}}$$

Здесь $\vec{v}_i^2 = (\dot{x}_i^2 + \dot{y}_i^2) = \sum_{\alpha=1}^3 (\dot{x}_i^\alpha)^2 = 10 =$

Скалярное произведение
в декартовых координатах
 \mathbb{R}^3

В данном примере уравнение Эйл.-Л.
- обычные уравнения Ньютона:

$$m_i \ddot{\vec{r}}_i = - \frac{\partial U}{\partial \vec{r}_i} - \sum_{j \neq i} \frac{\partial u(r_{ij})}{\partial \vec{r}_i}$$

Насколько однозначен лагранжиан?

□ Если $L(q, \dot{q}, t)$ и $\tilde{L}(q, \dot{q}, t)$ дают
одни и те же уравнения Эйлера
Лагранжа, то \exists функция $\Lambda(q, t)$
со свойством:

$$(\star) \quad L(q, \dot{q}, t) - \tilde{L}(q, \dot{q}, t) = \frac{d\Lambda(q, t)}{dt}$$

Обратное утверждение тоже
верно: если 2 лагранжиана
отличаются на полную производную
по времени от ф-ции координат
и времени, то порожденные
ими уравнения Эйл.-Л. тождественно
совпадают.

Доказательство:

=11=

По условию:

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} \right) - \frac{\partial L}{\partial q^\alpha} \equiv \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial \tilde{L}}{\partial \dot{q}^\alpha} \right) - \frac{\partial \tilde{L}}{\partial q^\alpha} \Rightarrow$$

где функцией $\mathcal{C} = L - \tilde{L}$:

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial \mathcal{C}}{\partial \dot{q}^\alpha} \right) - \frac{\partial \mathcal{C}}{\partial q^\alpha} \equiv 0.$$

$$\sum_{\beta=1}^N \left(\frac{\partial^2 \mathcal{C}}{\partial q^\beta \partial \dot{q}^\alpha} \dot{q}^\beta + \frac{\partial^2 \mathcal{C}}{\partial \dot{q}^\beta \partial \dot{q}^\alpha} \ddot{q}^\beta \right) + \frac{\partial^2 \mathcal{C}}{\partial t \partial \dot{q}^\alpha} - \frac{\partial \mathcal{C}}{\partial q^\alpha} \equiv 0 \quad (*)$$

В силу независимости $q(t_0)$, $\dot{q}(t_0)$ и $\ddot{q}(t_0)$ в фиксированный момент t_0 , из тождества тождество равенства $0 \Rightarrow$

$$\frac{\partial^2 \mathcal{C}}{\partial \dot{q}^\alpha \partial \dot{q}^\beta} = 0 \quad \forall \alpha, \beta \in \{1, 2, \dots, n\}.$$

Таким образом, зависимость $\mathcal{C}(q, \dot{q}, t)$ от \dot{q} не более, чем линейна:

$$\mathcal{C}(q, \dot{q}, t) = \sum_{\alpha} A_{\alpha}(q, t) \dot{q}^{\alpha} + B(q, t),$$

где $A_{\alpha}(q, t)$ $1 \leq \alpha \leq n$ и $B(q, t)$ — произвольные (пока) ф-ии координат и вре-

мени. Тогда тождество (*) эквивалентно на A_{α} и B дополнительные усло-
вия: Если подставить $\mathcal{C} = \sum A_{\alpha} \dot{q}^{\alpha} + B$ в

тогда (x), то получим: $= 12 =$

$$\sum_{\beta=1}^n \left(\frac{\partial A_{\alpha}(q,t)}{\partial q^{\beta}} - \frac{\partial A_{\beta}(q,t)}{\partial q^{\alpha}} \right) \dot{q}^{\beta} + \frac{\partial A_{\alpha}(q,t)}{\partial t} - \frac{\partial B(q,t)}{\partial q^{\alpha}} \equiv 0$$

$$\Rightarrow \left[\frac{\partial A_{\alpha}}{\partial q^{\beta}} = \frac{\partial A_{\beta}}{\partial q^{\alpha}} \quad \text{и} \quad \frac{\partial A_{\alpha}}{\partial t} = \frac{\partial B}{\partial q^{\alpha}} \right]$$

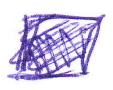
Эти соотношения позволяют сделать вывод, что выражение

$$\varphi dt = \left(\sum_{\alpha=1}^n A_{\alpha} \dot{q}^{\alpha} + B \right) dt = \sum_{\alpha=1}^n A_{\alpha} dq^{\alpha} + B dt$$

есть полный дифференциал:

$$\varphi(q, \dot{q}, t) dt = d(\Lambda(q, t))$$

Отсюда следует универсальная теорема $\varphi = L - \tilde{L} = \frac{d\Lambda(q,t)}{dt}$

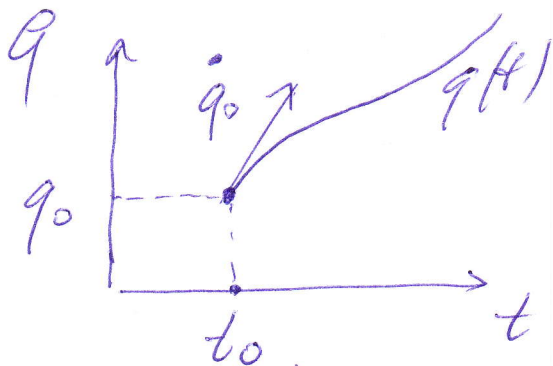
Обратное утверждение легко проверяется выписыванием уравнений Эйлера-Лагранжа для $L(q, \dot{q}, t)$ и $\tilde{L} = L + \frac{d\Lambda(q,t)}{dt}$. 

Уравнение Эйлера - Лагранжа $= B =$
 имеют видовой порядок по времени
 производной, поэтому нужно задать
 $2N$ начальных данных:

$$q^\alpha(t_0) = q_0^\alpha$$

$$\frac{dq^\alpha}{dt}(t_0) = \dot{q}_0^\alpha \quad 1 \leq \alpha \leq N$$

Если это решение уравнений
 даёт закон движения $\{q^\alpha(t)\}$:



Другая формулировка Лагранжа
 Кохера имеет дело с граничными
 условиями.

Для произвольной гладкой траекто-
 рии $\{q^\alpha(t)\}$ определим функционал
действия $S[q(t); t_1, t_2] = \int_{t_1}^{t_2} L(q(t), \frac{dq}{dt}, t) dt$
 где $t_2 > t_1$ - 2 произвольных
фиксированных момента
 времени.

Зафиксировав положение нашей системы в моменты t_1 и t_2 , то есть задали $2N$ значений обобщенных координат:

(*) (*) $q^\alpha(t_1) = q_1^\alpha, q^\alpha(t_2) = q_2^\alpha \quad 1 \leq \alpha \leq N.$

Это не данные заданы коши, а граничные условия.

Принцип наименьшего действия утверждает, что среди всех возможных траекторий, проходящих через граничные значения (*) (*) истинная траектория, (то есть $\bar{q}^\alpha(t)$, решающее уравнение Эйлера-Лагранжа) реализует наименьшее (по крайней мере - экстремальное) значение функционала действия:

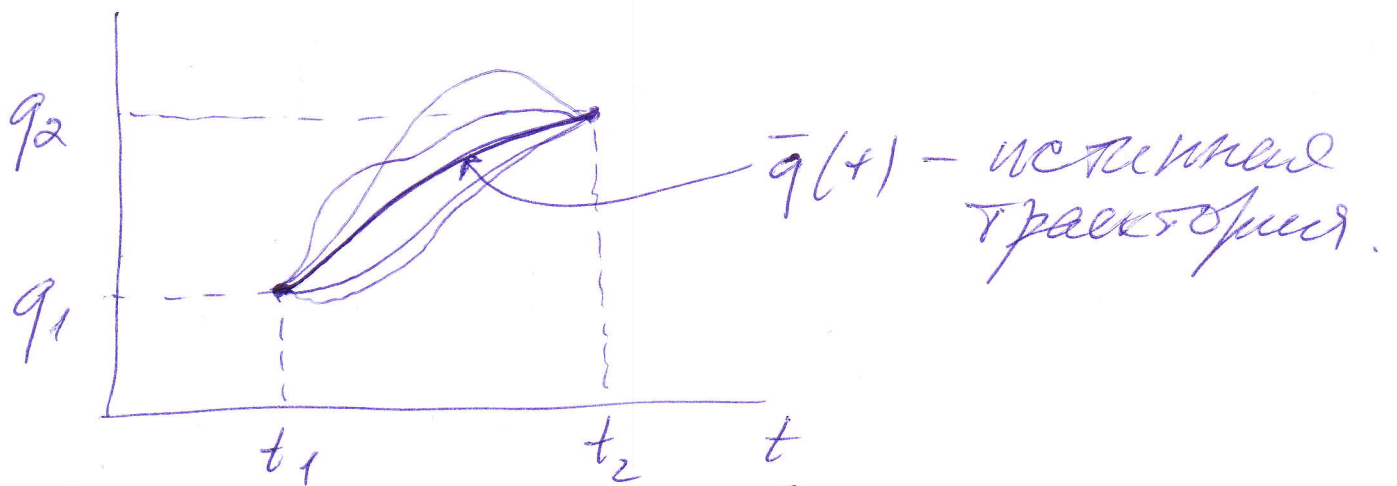
$$\delta S[\bar{q}(t)] = 0.$$

Вариация δ функционала действия есть по определению линейная по вариации $\delta q^\alpha(t)$ часть

приращение функционала $S: z_1 z_2$

$$\Delta S[q(t)] := S[q(t) + \delta q(t)] - S[q(t)] =$$

$$= \underbrace{\int_{t_1}^{t_2} \sum_{\alpha=1}^N Q(q, \dot{q}, t) \delta q^\alpha(t) dt}_{\delta S[q] \text{ вариация}} + \left(\text{слагаемые} \right. \\ \left. \text{более высокого} \right. \\ \left. \text{порядка по } \delta q \right).$$



Найдём условие, выполняющееся $\bar{q}(t)$, при котором $\delta S[\bar{q}(t)] = 0$.

Рассмотрим кривую с $\bar{q}(t)$ близкую траекторию $\bar{q}(t) + \delta q(t)$. Поскольку все траектории должны удовлетворять граничным условиям (**),

то $\delta q^\alpha(t_1) = \delta q^\alpha(t_2) = 0$, а в остальном это произвольные гладкие функции времени.

Тогда по непрерывности $\delta a = 16 =$
 максимум:

$$\begin{aligned}
 \delta S[\bar{q}(t)] &= \left[\int_{t_1}^{t_2} L(\bar{q} + \delta q, \dot{\bar{q}} + \delta \dot{q}, t) dt - \right. \\
 &\quad \left. - \int_{t_1}^{t_2} L(\bar{q}, \dot{\bar{q}}, t) dt \right] = \\
 &= \int_{t_1}^{t_2} \left(\sum_{\alpha=1}^N \frac{\partial L}{\partial q^\alpha} \delta q^\alpha + \sum_{\alpha=1}^N \frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} \delta \dot{q}^\alpha \right) dt
 \end{aligned}$$

(т.н. порядок по δq^α)

Поскольку $\delta \dot{q}^\alpha = \frac{d}{dt}(\delta q^\alpha)$, то второе слагаемое интегрируем по частям:

$$\begin{aligned}
 \int_{t_1}^{t_2} \sum_{\alpha=1}^N \frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} \frac{d}{dt}(\delta q^\alpha) dt &= \sum_{\alpha=1}^N \frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} \delta q^\alpha \Big|_{t_1}^{t_2} - \\
 &\quad - \int_{t_1}^{t_2} \sum_{\alpha=1}^N \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}^\alpha} \right) \delta q^\alpha dt.
 \end{aligned}$$

В силу граничных условий $\delta q^\alpha(t_1) = \delta q^\alpha(t_2) = 0$ внутренние слагаемые замыкаются и мы найдем что вариация:

$$\begin{aligned}
 \delta S[\bar{q}(t)] &= \sum_{\alpha=1}^N \int_{t_1}^{t_2} \left(\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L(\bar{q}, \dot{\bar{q}}, t)}{\partial \dot{q}^\alpha} \right) + \frac{\partial L(\bar{q}, \dot{\bar{q}}, t)}{\partial q^\alpha} \right) \delta q^\alpha dt = \\
 &= 0.
 \end{aligned}$$

В силу произвольности $\delta q^{\alpha} = 17 =$
функции $\delta q^{\alpha}(t)$ мы получаем
систему уравнений Эйлера-Лагранжа
для экстремальной траектории $\bar{q}(t)$:

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L(\bar{q}, \dot{\bar{q}}, t)}{\partial \dot{q}^{\alpha}} \right) - \frac{\partial L(\bar{q}, \dot{\bar{q}}, t)}{\partial q^{\alpha}} = 0.$$

$1 \leq \alpha \leq N.$
