

Принцип Даламбера: от Ньютона к лагранжеву формализму.

Ньютонов формализм неудобен тем, что в уравнениях Ньютона присутствуют заранее неизвестные силы реакции. Чтобы разобраться с ними, нужно подробней их свойства.

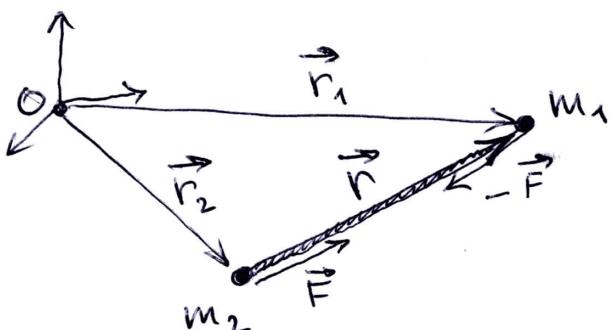
Как работают силы реакции:

Пример 1. Силы реакции в твёрдом теле.

Типичный элемент твердого тела — 2 материальных точки  $m_1, \vec{r}_1$  и  $m_2, \vec{r}_2$ , соединённые жёстким невесомым стержнем. Стержень обеспечивает ограничение на движение точек:

$$|\vec{r}_1 - \vec{r}_2| = \text{const}, \quad (1)$$

Со стороны стержня (его изгибающего изгиба) на точки действуют силы реакции (см. рис.), направленные вдоль стержня, равные по величине и противоположные по направлению (одинаковые)



$$\begin{cases} \vec{F}, -\vec{F} - \text{силы реакции} \\ \vec{r} := \vec{r}_1 - \vec{r}_2 \end{cases}$$

Всегда ли суммарную работу этих двух сил реакции при движении частиц. Для этого надо интегрировать 1-форму:

$$(\vec{F}, d\vec{r}_2) + (-\vec{F}, d\vec{r}_1) = - (\vec{F}, d\vec{r})$$

Будем траектории движения частиц  $\vec{r}(t) = \vec{r}_1(t) - \vec{r}_2(t)$ .

Заметим, что в силу условия сбоя:

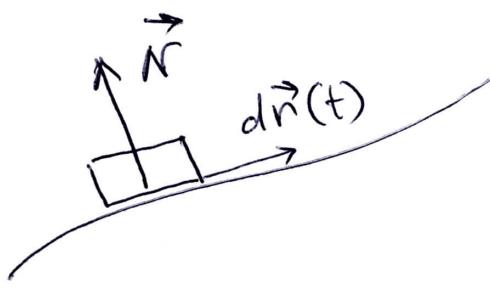
$$d(\vec{r}^2) = d((\vec{r}_1 - \vec{r}_2)^2) = 0, \text{ то есть}$$

$$(\vec{r} d\vec{r}(t)) = 0 \Leftrightarrow \boxed{\vec{r}(t) \perp d\vec{r}(t)}$$

Однако  $\vec{F} \parallel \vec{r}$ , поэтому  $\vec{F} \perp d\vec{r}(t)$ , следовательно  $(\vec{F}, d\vec{r}(t)) = 0$ . Заключаем:

В твердом теле суммарная работа сил реакции стержней при любом перемещении тела равна нулю.

Пример 2: Сила реакции опоры.



Рассмотрим движение тела (материальной точки) по гладкой опоре (см. рис.).

Полагаем, что трение отсутствует

В этом случае сила реакции опоры  $\vec{N}$  должна удовлетворять условию  $(\vec{N} d\vec{r}(t)) = 0$

Здесь мы предположили, что тело не ног-  
прочивает при движении по опоре - свежа удержи-  
вающая, а сама свежа задается уравнением  
поверхности вида

$$f(\vec{r}) = 0 \quad (2)$$

В этом случае  $d\vec{r}$  направлен по касательной к  
поверхности, а  $\vec{N}$  ей ортогонален, и следовательно

Сила реакции опоры  
гладкой поверхности (2)  
работы не совершает.

Однако, как мы уже проверяли на семинарах,  
сила реакции гладкой опоры может совершать  
работу в том случае, если опора движется  
и уравнение свежи задается условием

$$f(\vec{r}, t) = 0 \quad (3)$$

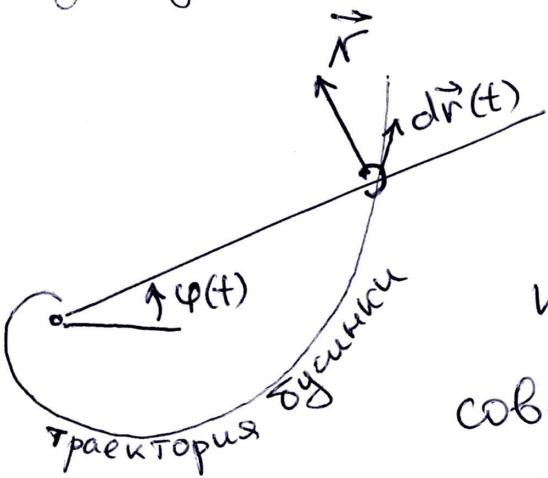
В этом случае

$$\left( \frac{\partial f}{\partial \vec{r}}, d\vec{r} \right) + \frac{\partial f}{\partial t} dt = 0 \quad (4)$$

$d\vec{r} \downarrow \frac{\partial f}{\partial \vec{r}}$ , если  $\frac{\partial f}{\partial t} \neq 0$ ,

и так как  $\vec{N} \parallel \frac{\partial f}{\partial \vec{r}}$ , то  $(\vec{N}, d\vec{r}(t)) \neq 0$

Наглядный пример такой ситуации — движение бусинки по врачающемуся стержню (см. Лекция 1, ср 15). Вращающийся стержень — движущаяся опора, ее уравнение:



$$\arctg \frac{y}{x} = \varphi = \omega t,$$

ноэточку  $\vec{N} \times d\vec{r}(t)$  и сила  $\vec{N}$  совершают работу, приводящую к изменению кинетической энергии бусинки.

В системах со свяжами, явно зависящими от времени, типа (3), сила реакции движущихся опор перпендикулярна не реальным перемещениям тел  $d\vec{r}(t)$ , а, так называемым, виртуальным  $\delta\vec{r}$

Def: Виртуальный перемещением материаланой точки в момент времени  $t=t_0$  называется любое ее возможное перемещение вдоль "зарожденной" в момент  $t_0$  связи.

Например, где связи (3) виртуальный явления любое перемещение, удовлетворяющее

условию

$$\left( \frac{\partial f(\vec{r}, t_0)}{\partial \vec{r}}, \vec{\delta r} \right) = 0 \quad (5)$$

(5)

Отличие такого  $\vec{\delta r}$  от  $\vec{dr}$  (см. (4)) очевидно.

Помимо также, что в разные моменты времени  $t = t_0$  виртуальное перемещение  $\vec{\delta r}$  будут различны.

Для балки на врачающемся стержне виртуальное перемещение — это перемещение вдоль радиуса:  $\vec{\delta r} \parallel \vec{e}_g$ .

Помимо виртуальных перемещений для характеристики сил реакции использовал Даламбер.

Принцип Даламбера. В системе с идеальными связями суммарная работа сил реакции на

любых виртуальных перемещениях равна нулю

Пояснение: идеальными называются связи, которые не порождают сил трения, сил неизуручной деформации и т.п., то есть тех сил, которые могут без "работать" на виртуальных перемещениях.

(6)

Вспомогательное приложение Даламбера для исключения сил реакции идеальных сфер из уравнений Ньютона.

Итак, пусть наша механическая система состоит из  $n$  частиц:  $\vec{r}_i, m_i, i=1, 2, \dots, n$ . Пусть на " $i$ -ю

частицу в системе действуют известные нам

основательные силы  $\vec{F}_i$  (типа силы Кулоня, силы тяжести...)

и силы реакции идеальных сфер  $\vec{N}_i$ . Уравнения

Ньютона для системы имеют вид:

$$m_i \ddot{\vec{r}}_i = \vec{F}_i + \vec{N}_i \quad i=1, 2, \dots, n \quad (6)$$

Домножая (6) скалярно на виртуальные (предполагаем "замороженными" сферами) перемещения частиц  $\delta \vec{r}_i$ , и суммируя по  $i$ , получаем

$$\sum_{i=1}^n m_i (\ddot{\vec{r}}_i, \delta \vec{r}_i) = \sum_{i=1}^n (\vec{F}_i, \delta \vec{r}_i) + \sum_{i=1}^n (\vec{N}_i, \delta \vec{r}_i)$$

В силу принципа Даламбера последнее слагаемое в правой части закупается, и мы имеем:

$$\sum_{i=1}^n m_i (\ddot{\vec{r}}_i, \delta \vec{r}_i) = \sum_{i=1}^n (\vec{F}_i, \delta \vec{r}_i) \quad (7)$$

Уравнение (7) уже не содержит неизвестных сил реак-

уем №. Сколько уравнений в системе (7)?

(7)

Ровно столько, какова размерность пространства виртуальных перемещений  $\vec{dr}_i$ . Это пространство, согласно (5), совпадает с касательным к пространством к поверхности звезды, при "закороженой" временн.

Но а размерность касательного пространства равна числу степеней свободы системы. Значит в системе (7) независимых уравнений столько, сколько степеней свободы системы, то есть достаточное количество.

Чтобы привести (7) к более явному виду, предположим, что наша мех. система имеет  $N$  степеней свободы и допускает явную параметризацию с помощью  $N$ , так называемых, обобщенных координат

кат  
овс

$$q_\alpha, \quad \alpha = 1, 2, \dots, N$$

Rem: Термин "обобщенные координаты" - исторический. Означает, что  $q_\alpha$  отличаются от обычных декартовых координат  $\vec{r}_i$ . В частности, полярные и сферические координаты можно отнести к обобщенным.

Движение частиц системы по поверхности звезды при этом задается условиями

$$\vec{r}_i = \vec{r}_i(q_1, q_2, \dots, q_N, t) \quad (8)$$

Здесь  $\vec{r}_i(\dots)$  в правой части — это определенное (8) функции своих аргументов, задающие параметрически поверхность сферы. Из (8) получаем для виртуальных и реальных перемещений гасин и для их скоростей соотношения:

$$\delta \vec{r}_i = \sum_{\alpha=1}^n \frac{\partial \vec{r}_i(q_1 \dots q_N, t)}{\partial q_\alpha} \delta q_\alpha \quad (9a)$$

$$d \vec{r}_i = \sum_{\alpha=1}^n \frac{\partial \vec{r}_i(q_1 \dots q_N, t)}{\partial q_\alpha} dq_\alpha + \frac{\partial \vec{r}_i(q_1 \dots q_N, t)}{\partial t} dt \quad (9b)$$

$$\dot{\vec{r}}_i = \sum_{\alpha=1}^n \frac{\partial \vec{r}_i(q_1 \dots q_N, t)}{\partial q_\alpha} \cdot \dot{q}_\alpha + \frac{\partial \vec{r}_i(q_1 \dots q_N, t)}{\partial t} \quad (9c)$$

Здесь  $\delta q_\alpha / dq_\alpha$  — произвольный набор смешанных/независимых дробей от груза обобщенных/дифференциалов координат.  $\dot{q}_\alpha = \frac{dq_\alpha}{dt}$  называются обобщенными скоростями.

Обратим внимание, что  $\dot{\vec{r}}_i$  в (9c)-есть функция от обобщенных координат  $q_\alpha$ , обобщенных скоростей  $\dot{q}_\alpha$  и времени:  $\dot{\vec{r}}_i(q_1 \dots q_N, \dot{q}_1 \dots \dot{q}_N, t)$ , причём зависимость от  $\dot{q}_\alpha$  — линейная. Из (9c) следует:

$$\boxed{\frac{\partial \dot{\vec{r}}_i}{\partial \dot{q}_\alpha} = \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha}} \quad (10)$$

Заметим также, что оператор в записи частной производной по времени  $\frac{d}{dt}$  — в применении к  $\vec{r}_i(q_1 \dots q_N, t)$  имеет вид:

$$\frac{d}{dt} = \sum_{\beta=1}^N \dot{q}_\beta \frac{\partial}{\partial q_\beta} + \frac{\partial}{\partial t},$$

и он коммутирует с оператором в записи частной производной по  $q_\alpha - \frac{\partial}{\partial q_\alpha}$  (но не коммутирует с  $\frac{\partial}{\partial \dot{q}_\alpha}$ ):

$$\left( \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right)^\bullet = \frac{d}{dt} \left( \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right) = \frac{\partial}{\partial q_\alpha} \frac{d \vec{r}_i}{dt} = \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \quad (11)$$

Теперь мы готовы преобразовать левую часть динамических уравнений (7), подставив туда выражения для  $\delta \vec{r}_i$  (9a) и используя (10), (11):

$$\begin{aligned} m_i(\ddot{\vec{r}}_i, \delta \vec{r}_i) &= \sum_{\alpha=1}^N m_i \left( \ddot{\vec{r}}_i, \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right) \delta q_\alpha \stackrel{\text{переконфьес с } \ddot{\vec{r}}_i \text{ огру}}{=} \\ &= \sum_{\alpha=1}^N m_i \left\{ \left( \ddot{\vec{r}}_i, \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right)^\bullet - \left( \ddot{\vec{r}}_i, \underbrace{\left( \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right)^\bullet}_{(11)} \right) \right\} \delta q_\alpha = \\ &= \sum_{\alpha=1}^N m_i \left\{ \left( \ddot{\vec{r}}_i, \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial \dot{q}_\alpha} \right)^\bullet - \left( \ddot{\vec{r}}_i, \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right) \right\} \delta q_\alpha = \\ &= \sum_{\alpha=1}^N m_i \cdot \frac{1}{2} \left\{ \left( \frac{\partial}{\partial \dot{q}_\alpha} (\ddot{\vec{r}}_i, \ddot{\vec{r}}_i) \right)^\bullet - \frac{\partial}{\partial q_\alpha} (\ddot{\vec{r}}_i, \ddot{\vec{r}}_i) \right\} \delta q_\alpha = \end{aligned}$$

$$= \sum_{\alpha=1}^N \left\{ \left( \frac{d}{dt} \cdot \frac{\partial}{\partial \dot{q}_\alpha} - \frac{\partial}{\partial q_\alpha} \right) \frac{m_i \vec{r}_i^2}{2} \right\} \delta q_\alpha.$$

Вспоминаем, что кинетическая энергия системы

$$T_{\text{кин}} = \sum_{i=1}^n \frac{m_i \vec{r}_i^2}{2}, \text{ что можем записать теперь левую}$$

часть (7) как:

$$\boxed{\sum_{\alpha=1}^N \delta q_\alpha \left( \frac{d}{dt} \cdot \frac{\partial}{\partial \dot{q}_\alpha} - \frac{\partial}{\partial q_\alpha} \right) T_{\text{кин}}} \quad (12a)$$

Преобразуем правую часть (7), предположив, что силы  $\vec{F}_i$ , действующие в системе, являются потенциальными, то есть существует функция потенциальной энергии  $U(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_n, t)$  (см. стр. 2-3 Лекции 3):

$$\boxed{\vec{F}_i = - \frac{\partial U(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_n, t)}{\partial \vec{r}_i} \equiv - \vec{\nabla}_i U(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_n, t)}$$

Подставляем это в правую часть (7):

$$\sum_{i=1}^n (\vec{F}_i, \delta \vec{r}_i) = - \sum_{\alpha=1}^N \sum_{i=1}^n \left( \frac{\partial U}{\partial \vec{r}_i}, \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_\alpha} \right) \delta q_\alpha =$$

$$= - \sum_{\alpha=1}^N \delta q_\alpha \frac{\partial}{\partial q_\alpha} U(\underbrace{\vec{r}_1(q_1 \dots q_N, t), \dots, \vec{r}_n(q_1 \dots q_N, t), t}_{\text{функция связи из (8)}})$$

Заметим теперь, что среди аргументов  $U$  нет обобщенных скоростей  $\dot{q}_\alpha$ , поэтому  $\frac{\partial U}{\partial \dot{q}_\alpha} = 0$ , и

мы можем написать:

(11)

$$\sum_{i=1}^n (\vec{F}_i, \delta \vec{r}_i) = \sum_{\alpha=1}^N \delta q_\alpha \left( \underbrace{\frac{d}{dt} \circ \frac{\partial}{\partial \dot{q}_\alpha} - \frac{\partial}{\partial q_\alpha}}_{\text{Этот оператор действует trivialно на } U} \right) U \quad (12b)$$

Этот оператор действует trivialно на  $U$ .

Где из (12a) и (12b) естественно определи:

Def: Для механической системы  $n$  материальных точек  $m_i, \vec{r}_i, i=1, \dots, n$ , в которой действуют потенциальное силы  $\vec{F}_i = -\vec{\nabla}_i U$ , и движение которой подчиняется идеальными звездами (8), функция

$$L(q_1, q_2, \dots, q_N, \dot{q}_1, \dots, \dot{q}_N, t) = T_{\text{кин}} - U \quad (13)$$

называется лагранжианом системы.

Здесь кинетическая энергия  $T_{\text{кин}} = \sum_{i=1}^n \frac{m_i \dot{\vec{r}}_i^2}{2}$ , и пот. энергия  $U$  системы выражена как функция обобщенных координат и скоростей (см. (8), (9c)).

Теперь результат преобразований (12a), (12b) уравнений (7) можно сформулировать в виде теоремы:

Th: Движение механической системы с потенциальными силами и идеальными звездами полностью определяется ее лагранжианом  $L(q, \dot{q}, t)$ .

Ее уравнения движения имеют вид:

$$\left( \frac{d}{dt} \circ \frac{\partial}{\partial \dot{q}_\alpha} - \frac{\partial}{\partial q_\alpha} \right) L(q_1, \dots, q_N, \dot{q}_1, \dots, \dot{q}_N, t) = 0, \quad (14)$$

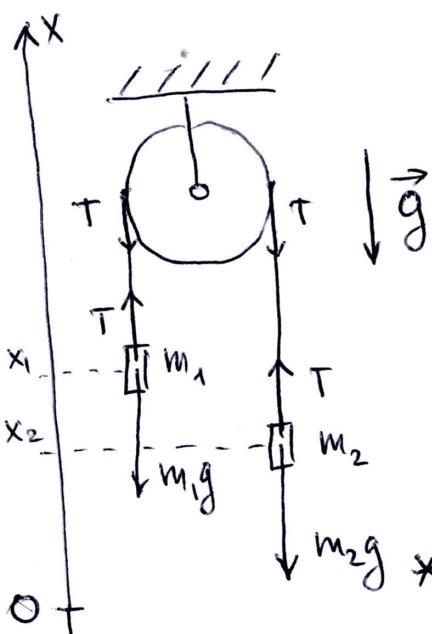
$\alpha = 1, \dots, N.$

и называются уравнениями Эйлера-Лагранжа

Док-во: уравнения (14) следуют очевидно из (7), (12a), (12b), (14), если учесть, что виртуальное перемещение  $\delta q_\alpha$ ,  $\alpha = 1, 2, \dots, N$ , обобщенных координат никак не зависит.

Разберем несколько примеров:

Пример 1. Машина Атвуда (пример с семинаров)



2 груза на невесомой нерастяжимой абсолютно гладкой нити, перекинутой через невесомый блок, помещенное в однородное поле тяжести.

\* )  $x_1$  и  $x_2$  — где декартовых координат системы (аналог  $\vec{r}_i$ ).

\*\*)  $x_1 + x_2 = \text{const}$  — условие идеальной связи (аналог (3))

Поэтому система имеет  $2-1=1$  степень свободы. В качестве обобщенной координаты можно выбрать скажем,  $X := x_1$ , тогда параметризованное с помощью  $X$  условие связи будет иметь вид:

(13)

$$***) \begin{cases} x_1 = x \\ x_2 = \text{const} - x \end{cases} - \text{аналог (8)}$$

Возьмем  $T_{\text{кин}}$  и  $V$  в обобщенных координатах

получаем

$$T_{\text{кин}} = \frac{m_1 \dot{x}_1^2}{2} + \frac{m_2 \dot{x}_2^2}{2} = \frac{(m_1 + m_2) \dot{x}^2}{2}$$

$$V = m_1 g x_1 + m_2 g x_2 = (m_1 - m_2) g x + \text{const}$$

$$\left( F_1 = -\frac{\partial V}{\partial x_1} = -m_1 g, F_2 = -\frac{\partial V}{\partial x_2} = -m_2 g - \text{как и требуется} \right)$$

\*\*\*\*) Лагранжиан системы:

$$L = T_{\text{кин}} - V = \frac{(m_1 + m_2) \dot{x}^2}{2} - (m_1 - m_2) g x + \text{const}$$

Заметим, что константа несущественна как для потенциальной энергии, так и для лагранжиана. Дело в том, что и  $V$  и  $L$  потом дифференцируют для получения "физически" интересных сил  $\vec{F}_i$  и уравнений движения, а при дифференцировании константы пропадают. Итак, константа в  $V$  и  $L$  будем бросывать.

Получаем уравнения Эйлера-Лагранжа:

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = (m_1 + m_2) \ddot{x}, \quad \frac{d}{dt} \cdot \frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = (m_1 + m_2) \ddot{x}$$

$$\frac{\partial L}{\partial x} = -(m_1 - m_2) g$$

\*\*\*\*) Знайдіть уравнення руху точок масою  $m_1$  та  $m_2$ . № 14

$$(m_1 + m_2)\ddot{x} + (m_1 - m_2)g = 0$$

$$\boxed{\ddot{x} = \frac{(m_2 - m_1)}{(m_1 + m_2)} g}$$

Пример 2: Матеріальна точка масою  $m$  рухається в площині по кривої  $y = f(x)$  (букінка на кривої проволоке). Тривія нет, винятків нет.

\* ) декартові координати :  $x, y$

\*\*) обобщені координати, скажем,  $x$ ,  
условие связи  $y = f(x)$

\*\*\*) Кінетическая енергия:

$$T_{kin} = \frac{m}{2} (\dot{x}^2 + \dot{y}^2) = \frac{m}{2} \dot{x}^2 (1 + f'^2(x))$$

Потенціальної енергії нет, натоміж

$$L(x, \dot{x}) = T_{kin} = \frac{m}{2} \dot{x}^2 (1 + f'^2(x))$$

Висновок уравнение Эйлера-Лагранжа:

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = m \dot{x} (1 + f'^2(x)) \Rightarrow \frac{d}{dt} \left( \frac{\partial L}{\partial \dot{x}} \right) = m \ddot{x} (1 + f'^2(x)) + 2m \dot{x}^2 f'(x) f''(x)$$

$$\frac{\partial L}{\partial x} = m \dot{x}^2 f'(x) f''(x)$$

\*\*) Уравнение Э-Л:

$$\boxed{m \ddot{x} (1 + f'^2(x)) + m \dot{x}^2 f'(x) f''(x) = 0}$$