

Лекция 6. Сохранение энергии



5.9. Потенциальная энергия



“Запас работы” за счёт взаимодействия тел системы

Только для консервативных сил !!!

$$U = f(x, y, z); \quad (x, y, z) \equiv \{x_1, y_1, z_1, \dots, x_i, y_i, z_i, \dots, x_n, y_n, z_n\}$$



“конфигурация”

$$U(x, y, z): \quad A_{12}^{(к)} = U_1 - U_2 = -\Delta U$$

$A_{12}^{(сист.)} > 0$, если U убывает!

Зам.: 1) Скаляр, 2) $>/< 0$.

А как узнать $U(x, y, z)$: ?

«Демо “Резинка”»



Работа в результате изменения
“конфигурации” системы

??

$$U \equiv f(x, y, z);$$

$$(x, y, z) = (x_1, y_1, z_1, \dots, x_i, y_i, z_i, \dots, x_n, y_n, z_n)$$

“конфигурация”

5.10. Связь силы и потенциальной энергии. Прямая и обратная задачи

а) $\vec{F}^{(\kappa)}(x, y, z) \longrightarrow U(x, y, z);$

б) $U(x, y, z); \longrightarrow \vec{F}^{(\kappa)}(x, y, z)$

5.10.1. Прямая задача: известна $\vec{F}^{(\kappa)}(x, y, z)$,

как узнать $U = f(x, y, z)$?

“Процедура”:

1) «Нормировка» -
договор:

$$U("P_0") = 0$$

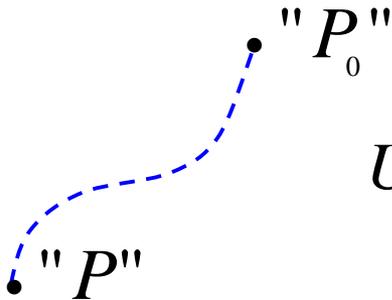
“конфигурация”

2) Как искать:

$$U("P") = A_{P \rightarrow P_0}^{(сист.)};$$

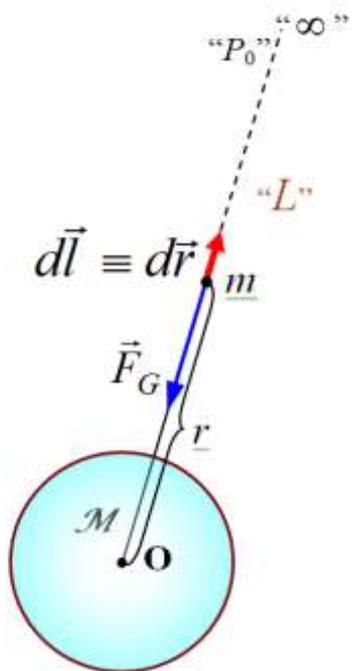
$$\int_{"P"}^{"P_0"} (\vec{F}^{(\kappa)}, d\vec{l})$$

по любой траектории!



Примеры

1. Гравитационное взаимодействие



$$U(r) = A_{r \rightarrow \infty} = \int_r^{\infty} F_r dr = -GMm \int_r^{\infty} \frac{dr}{r^2} = -GMm \left(-\frac{1}{r} \right) \Big|_r^{\infty} = -G \frac{Mm}{r}$$

$$U_G(r) = -G \frac{Mm}{r}$$

$$U < 0 \text{ !?}$$

притяжение!

2. Электростатическое взаимодействие («кулоновские» силы)

$$U_{\text{э}}(r) = \int_r^{\infty} F_r dr = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot q_1 q_2 \cdot \int_r^{\infty} \frac{dr}{r^2} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot q_1 q_2 \cdot \left(-\frac{1}{r} \right) \Big|_r^{\infty} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{q_1 q_2}{r}$$

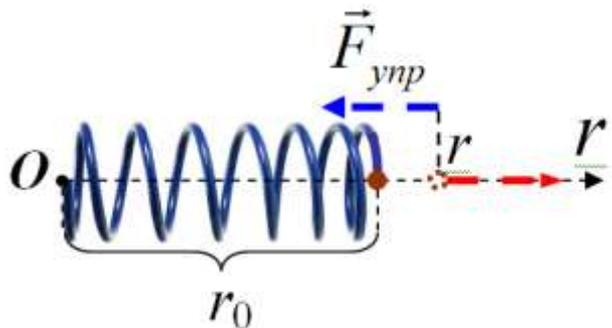
$$U_{\text{э}}(r) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{q_1 q_2}{r}$$

$$U \geq 0 \text{ !?}$$

отталкивание и
притяжение

2. Упругие силы

$$U_{\text{упр}}(r) = \int_r^{r_0} F_r dr = -k \cdot \int_r^{r_0} (r - r_0) dr = -k \cdot \frac{(r - r_0)^2}{2} \Big|_r^{r_0} = \frac{k(r - r_0)^2}{2}$$



$$\left\{ U_{\text{упр}}(x) = \frac{kx^2}{2} \right\}$$

Знакомый результат? ☺

5.10.2. Обратная задача: известна $U = U(x, y, z)$

$$dA^{(\kappa)} = -dU; \quad (\text{из определения потенциальной энергии})$$

$$dA^{(\kappa)} = (\vec{F}, d\vec{l}) \quad (\text{определение элементарной работы})$$

$$(\vec{F}, d\vec{l}) = -dU \quad \text{или} \quad F_x dx + F_y dy + F_z dz = - \left(\frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial y} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz \right)$$

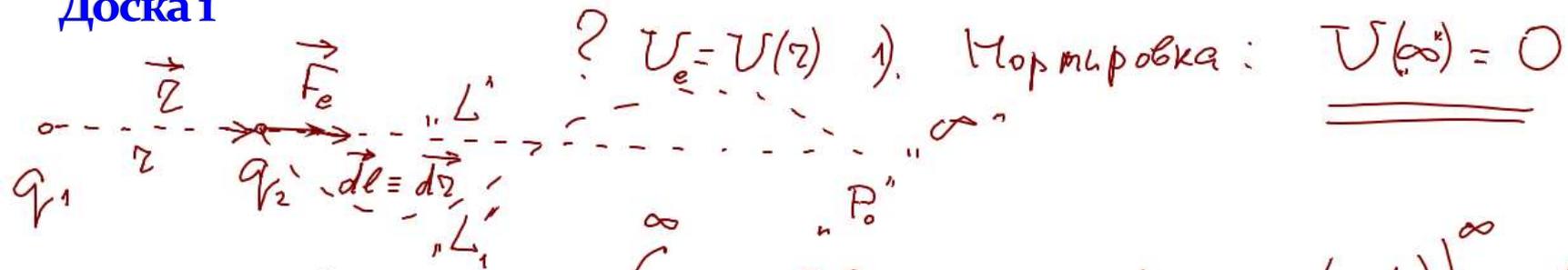
или

$$\vec{F} = - \left(\frac{\partial U}{\partial x} \vec{e}_x + \frac{\partial U}{\partial y} \vec{e}_y + \frac{\partial U}{\partial z} \vec{e}_z \right)$$

$$\vec{F} = - \text{grad}(U)$$

“Градиент”

Доска 1



$$U_e(z) = A_{z \rightarrow \infty} = \int_z^{\infty} \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{q_1 q_2}{z^2} dz = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} q_1 q_2 \left(-\frac{1}{z}\right) \Big|_z^{\infty} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{q_1 q_2}{z}$$

$$\boxed{U_e(z) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{q_1 q_2}{z}} \geq 0 \sim \frac{1}{z}$$

Доска 2

$$y = f(x); \quad y' = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{\Delta f}{\Delta x} = \frac{df}{dx} = \frac{dy}{dx}$$

$$U = U(x, y, z); \quad \frac{\partial U}{\partial x} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{\Delta U}{\Delta x}$$

$$y = y_0 \\ z = z_0$$

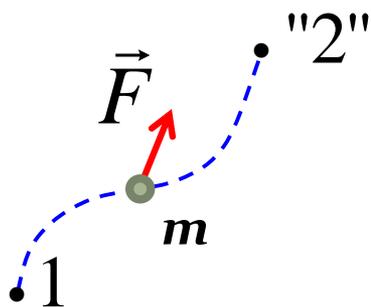
$$\left[\begin{array}{l} F_x = -\frac{\partial U}{\partial x}; \\ \dots \end{array} \right]$$

$$\rightarrow \boxed{\vec{F} = -\text{grad} U}$$

$$\text{grad} U = \left\{ \frac{\partial U}{\partial x}; \frac{\partial U}{\partial y}; \frac{\partial U}{\partial z} \right\}$$

5.11. Закон сохранения механической энергии

5.11.1. Одна частица (MT)

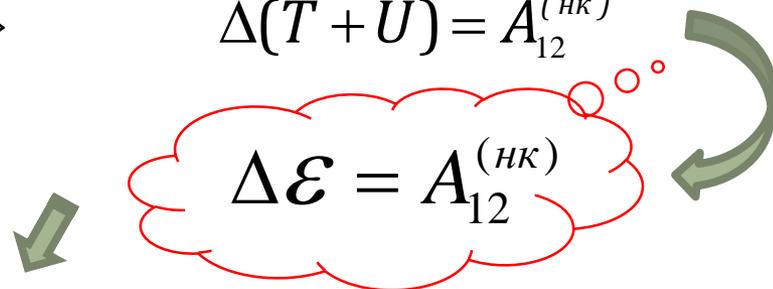


$$\Delta T = \underline{\underline{A_{12}^{(K)}}} + A_{12}^{(HK)}$$



$$\Delta T = -\Delta U + A_{12}^{(HK)} \Rightarrow$$

$$\Delta(T + U) = A_{12}^{(HK)}$$



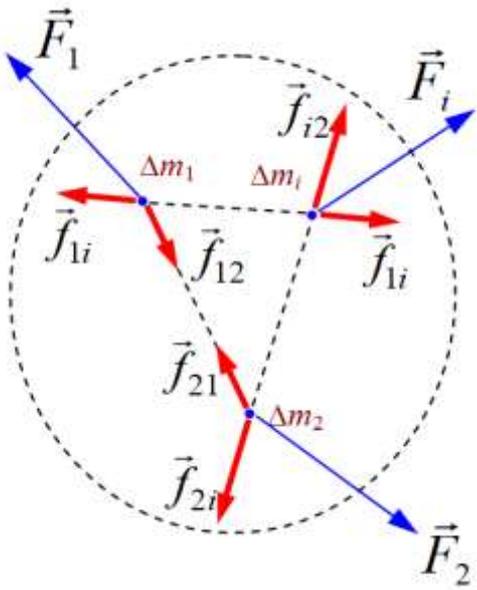
♣ **Если** работа неконсервативных сил, действующих на частицу, равна нулю, то её полная механическая энергия сохраняется

5.11.2. Система материальных точек

А. («подготовительная» формулировка) Если внешних сил, действующих на тела системы, нет, а также нет и внутренних неконсервативных сил, то полная механическая энергия системы не меняется с течением времени (т.е. сохраняется)

Б. («рабочая» формулировка) ♣ **Если** равна нулю работа внешних сил ******), действующих на тела системы, а также равна нулю и работа внутренних неконсервативных сил, то полная механическая энергия системы не меняется с течением времени (т.е. сохраняется)

Если:
$$\begin{cases} A_{\text{внешн.}} = 0; \\ A_{\text{внутр.}}^{(нк)} = 0, \end{cases} \quad \text{то: } \Delta \mathcal{E} = 0.$$



$$\begin{cases} \Delta T_1 = \underline{\underline{A_1^{(к)}}} + A_1^{(нк)}; \\ \dots \\ \Delta T_i = \underline{\underline{A_i^{(к)}}} + A_i^{(нк)}; \\ \dots \\ \Delta T_n = \underline{\underline{A_n^{(к)}}} + A_n^{(нк)}. \end{cases}$$

Сложим

$$\sum_{i=1}^n A_i^{(к)} = -\Delta U^{(системы)}$$

$$\Delta T^{\text{сист.}} + \Delta U^{\text{сист.}} = \sum_{i=1}^n A_i^{(\text{нк})} \Rightarrow \Delta \mathcal{E} = A_{\text{любых!}}^{(\text{нк})}$$

Если: $A_{\text{любых}}^{(\text{нк})} = 0$, **то:** $\mathcal{E} = \text{const.}$

♣ В. Если равна нулю работа неконсервативных сил ^{*}), действующих на тела системы, то полная механическая энергия системы сохраняется

(«расширенная» формулировка – “для экзамена” 😊)

Замечания к формулировкам:

- 1) ^{*}) сил, не учтённых в потенциальной энергии системы – неконсервативными могут оказаться гравитационные, упругие и “кулоновские” силы, если они внешние!
- 2) ^{**}) «замкнутая» (?) система в формулировке «Б» – ??

Замечания к §5

- 1) Обзор основных законов классической механики
- 2) Законы сохранения были представлены нами, как “теоремы” классической механики, мы опирались на законы Ньютона. НО ...
Это самостоятельные фундаментальные законы физики!!
- 3) Имеют “интегральный характер” – ...

§ 6. Пример применения основных законов механики – гироскоп

6.1. Основные понятия

► (Опр.) Гироскопом называется осесимметричное твердое тело, быстро вращающееся вокруг оси, которая может поворачиваться в пространстве

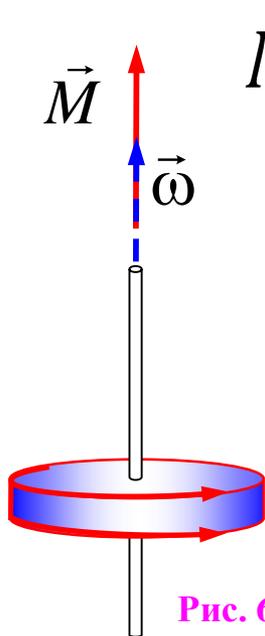


Рис. 6.1

$$\vec{M} = I \cdot \vec{\omega}$$

$$\frac{d\vec{M}}{dt} = \vec{N}$$

• Гироскопические эффекты :

1) Свободный гироскоп ; ($\vec{N} = 0 \Rightarrow \vec{M} = const$)

2) Нутация $\vec{N} \cdot \Delta t \approx 0 \Rightarrow \Delta \vec{M} \approx 0$

3) Регулярная прецессия $\vec{N} = const$

(“гироскопический маятник”)

Регулярная прецессия

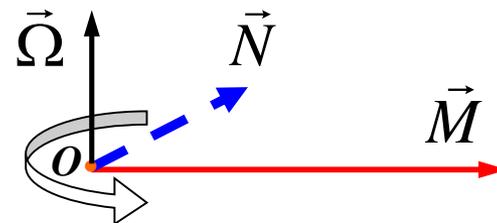


Рис. 6.3

Регулярная прецессия

а) вид сбоку

б) вид сверху

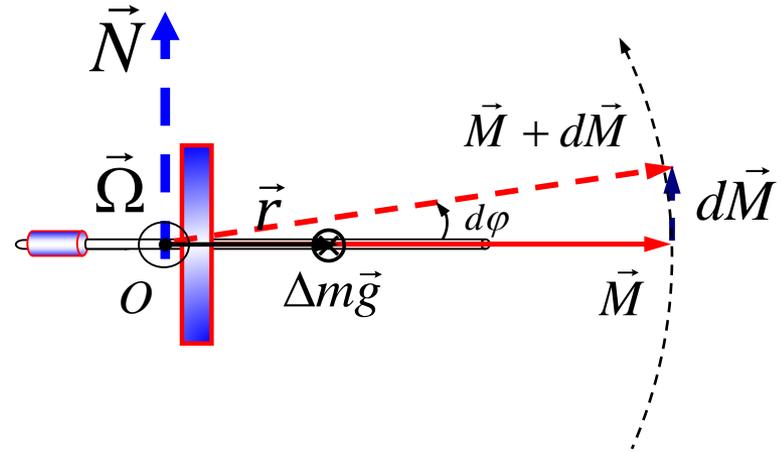
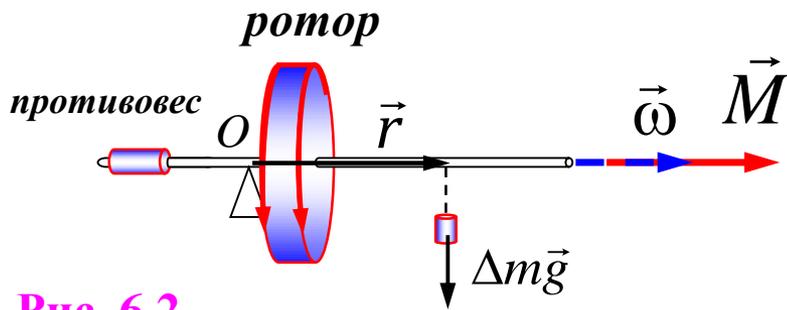


Рис. 6.2

$$d\vec{M} = \vec{N} \cdot dt$$

$$d\varphi = \frac{dM}{M}$$

$$\Omega = \frac{d\varphi}{dt} = \frac{dM}{M \cdot dt}$$

$$\Omega = \frac{N}{I_z \cdot \omega}$$

$$\vec{N} = [\vec{\Omega}, \vec{M}]$$

«Пусть никто не думает, что великое создание Ньютона может быть ниспровергнуто теорией относительности или какой-нибудь другой теорией.

Ясные и широкие идеи Ньютона навечно сохраняют своё значение фундамента, на котором построены наши современные физические представления»

А. Эйнштейн (1948 г.)