

Концепции и модели физики

Кузьмичев Сергей Дмитриевич



СОДЕРЖАНИЕ ЛЕКЦИИ №4

1. Реактивное движение. Формула Мещерского. Формула Циолковского.
2. Работа силы. Мощность. Кинетическая энергия. Работа и энергия. Теорема Кёнига.
3. Консервативные и неконсервативные силы. Потенциальная энергия. Связь силы и потенциальной энергии.
4. Закон сохранения энергии в механике. Фinitные и инфинитные движения.
5. Общезфизический закон сохранения энергии. Примеры конструкций вечных двигателей первого рода.

1. Движение тел с переменной массой. Реактивное движение.

1.1. Закон сохранения (изменения) импульса для системы

$$(m + dm) \vec{v} + d\vec{v} + dm_{газа} \vec{v}_{газа} - m\vec{v} = \vec{F} dt,$$

$$dm_{газа} = -dm, \quad \vec{v}_{газа} = \vec{v} + \vec{u}$$

1.2. *Уравнение Мещерского* (уравнение динамики точки с переменной массой)

$$m \frac{d\vec{v}}{dt} = \vec{u} \frac{dm}{dt} + \vec{F} = -\vec{u}\mu + \vec{F},$$

$$\mu = -\frac{dm}{dt} \quad - \text{расход топлива}$$

Реактивная сила $\vec{F}_p = -\vec{u}\mu$

1.3. Формула Циолковского

$$F = 0, m \frac{dv}{dt} = -u \frac{dm}{dt}, \Rightarrow$$

$$v = u \ln m_0 / m, \frac{m_0}{m} = e^{v/u}$$

1.4. Движение ракеты в поле тяжести

$$m \frac{d\vec{v}}{dt} = \vec{u} \frac{dm}{dt} + m\vec{g},$$

$$\vec{v} = \vec{u} \ln m_0 / m - \vec{g}t, v(t=0) = 0$$

Зависание ракеты

$$\frac{dv}{dt} = 0, F_p = mg, m = m_0 \cdot \exp\left(-\frac{gt}{u}\right), \mu = \frac{m_0 g}{u} \exp\left(-\frac{gt}{u}\right)$$

1.5. Расчёт запаса топлива для разгона до первой (второй) космической скорости

$$v_{1,к} = \sqrt{gR} = 7,9 \text{ км / с},$$

$$v_{2,к} = \sqrt{2gR} = 11,2 \text{ км / с},$$

$$u \approx 2 \text{ км / с}$$

Доля полезного груза в стартовой массе одноступенчатой ракеты (из формулы Циолковского):

Первая космическая скорость

$$\frac{m_0}{m} = e^{v/u} \approx 52 \Rightarrow \frac{m}{m_0} \approx 2\%$$

Вторая космическая скорость

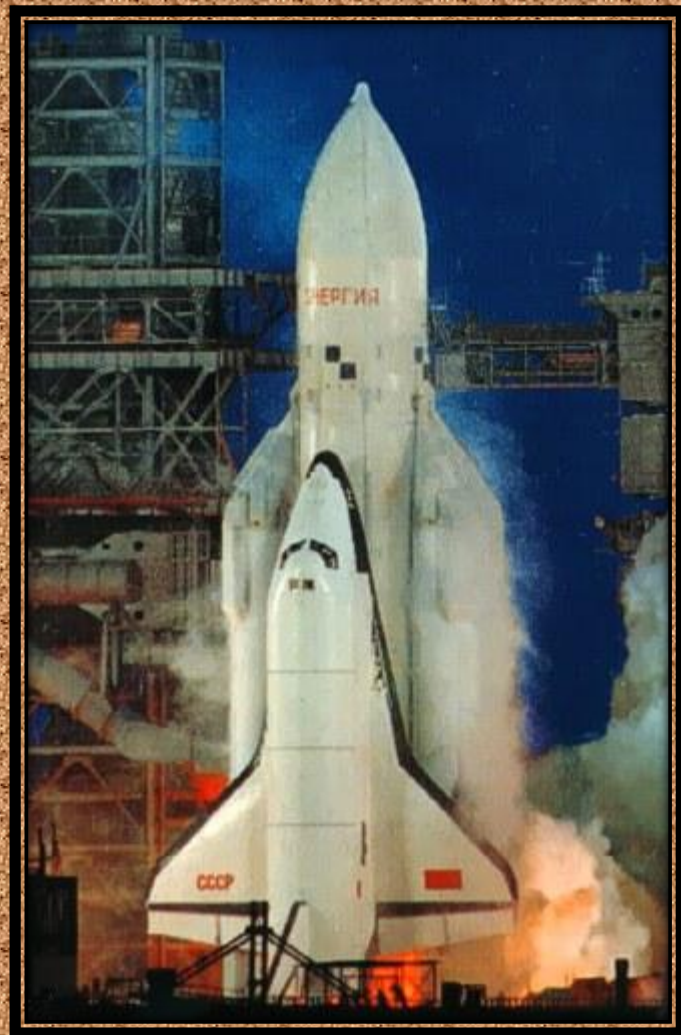
$$\frac{m_0}{m} = e^{v/u} \approx 270 \Rightarrow \frac{m}{m_0} \approx 0,4\%$$

Ракета «ЭНЕРГИЯ»

Стартовая масса - 2400 т
Полезная нагрузка - 105 т

Расход топлива в момент старта

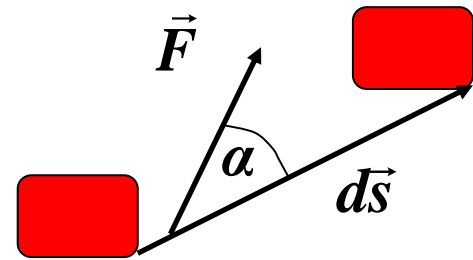
$$\mu_{t=0} = \frac{m_0 g}{u} \approx 980 \text{ кг / с}$$



2. Работа силы. Мощность. Кинетическая энергия. Работа и энергия. Теорема Кёнига.

2.1. *Элементарная работа* dA
силы \vec{F} на малом перемещении $d\vec{s}$
определяется выражением

$$dA = \vec{F} \cdot d\vec{s} = F \cdot ds \cdot \cos \alpha$$

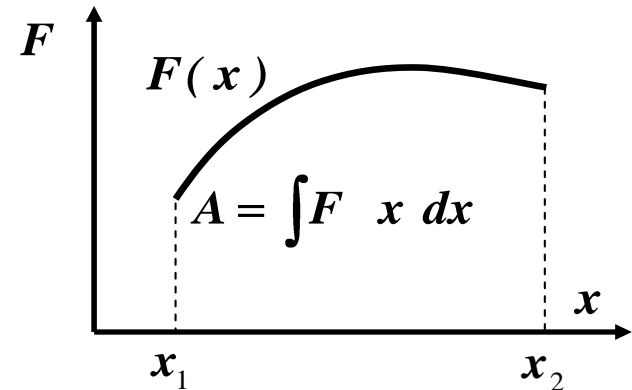


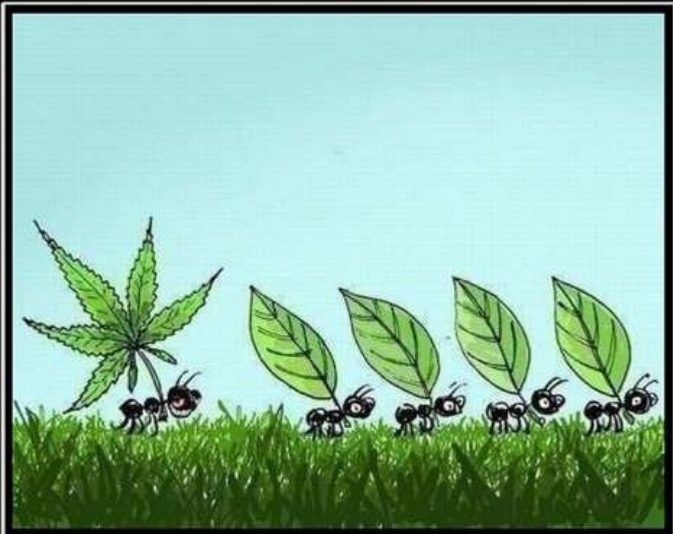
Работа силы \vec{F} вдоль кривой L ,
соединяющей точки 1 и 2

$$A = \int_L \vec{F} \cdot d\vec{s} = \int_1^2 \vec{F} \cdot d\vec{s}$$

2.2. *Мгновенная мощность*

$$N = \frac{dA}{dt} = \vec{F} \cdot \vec{v}$$





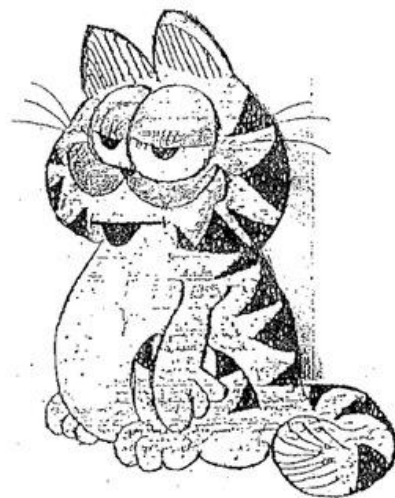
Работа

должна быть в удовольствии

RusDemotivator.Ru

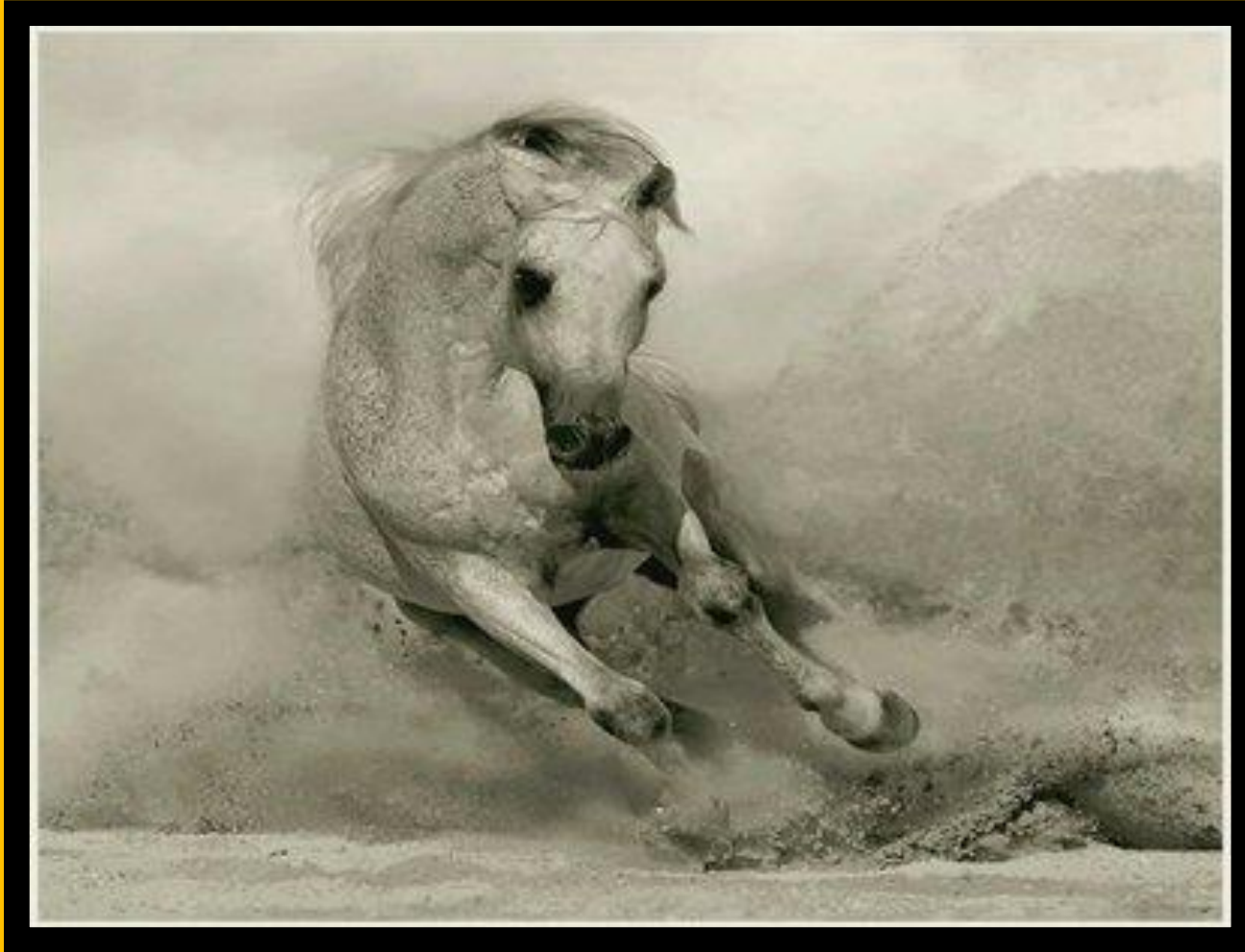
До работы

После работы



Before work

After work



1 лошадиная сила = 735.5 Ватта

2.3. *Кинетическая энергия* K материальной точки массой m , движущейся со скоростью \vec{v}

$$K = \frac{mv^2}{2} = \frac{p^2}{2m}$$

2.4. *Теорема об изменении кинетической энергии:* изменение кинетической энергии материальной точки (тела) равно суммарной работе всех сил, действующих на неё

$$dA = \vec{F} \cdot d\vec{r} = m\vec{a} \cdot d\vec{r} = m\vec{a} \cdot \vec{v}dt = m\vec{v}d\vec{v} = d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = dK$$

$$K_2 - K_1 = \frac{mv_2^2}{2} - \frac{mv_1^2}{2} = \sum_i A_i$$

2.5. *Кинетическая энергия* системы материальных точек

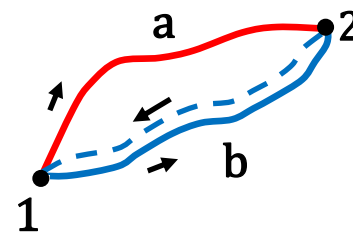
$$\begin{aligned}
 K &= \sum \frac{m_i v_i^2}{2} = \sum \frac{m_i}{2} (\vec{v}'_i + \vec{V}_c)^2 = \\
 &= \sum \frac{m_i}{2} \vec{v}'_i{}^2 + 2\vec{v}'_i \vec{V}_c + \vec{V}_c{}^2 = \\
 &= \sum \frac{m_i}{2} \vec{v}'_i{}^2 + \vec{V}_c \sum m_i \vec{v}'_i + \frac{M \vec{V}_c{}^2}{2} = \\
 &= \sum \frac{m_i}{2} \vec{v}'_i{}^2 + \frac{M \vec{V}_c{}^2}{2} = K' + \frac{M \vec{V}_c{}^2}{2}, \\
 K' &= \sum \frac{m_i}{2} \vec{v}'_i{}^2, \quad M = \sum m_i
 \end{aligned}$$

3. Консервативные и неконсервативные силы.

Потенциальная энергия. Связь силы и потенциальной энергии.

3.1. Силы называются **консервативными**, если они зависят только от конфигурации материальных точек и **работа этих сил** при перемещении системы из произвольного начального положения **1** в произвольное конечное положение **2 не зависит от пути перехода**, а определяется только начальной и конечной конфигурацией системы.

Работа консервативных сил по любому замкнутому пути равна нулю.



$$A_{1a2} = A_{1b2},$$

$$A_{1a2b1} = A_{1a2} + A_{2b1} =$$

$$= A_{1a2} - A_{1b2} = 0$$

3.2. Примеры потенциальных сил: силы всемирного тяготения, кулоновские силы электростатического взаимодействия, упругие силы.

3.3. Примеры расчета работы потенциальных сил.

а) Работа сила тяжести

$$\vec{F}_{\text{ТЯЖ}} = m\vec{g}, \vec{g} = 0, 0, -g$$

$$A_{\text{ТЯЖ}} = \int m\vec{g}d\vec{r} = - \int mgdz = mg z_1 - z_2 = mg h_1 - h_2$$

б) Работа силы упругости

$$F_{\text{упр},x} = -kx$$

$$A_{\text{упр}} = - \int_{x_1}^{x_2} kx \cdot dx = - \left(\frac{kx_2^2}{2} - \frac{kx_1^2}{2} \right) = \frac{kx_1^2}{2} - \frac{kx_2^2}{2}$$

в) Работа центральных сил. Сила называется центральной, если она направлена к одной и той же точке (или от одной и той же точки) и зависит только от расстояния до этой точки (силового центра).

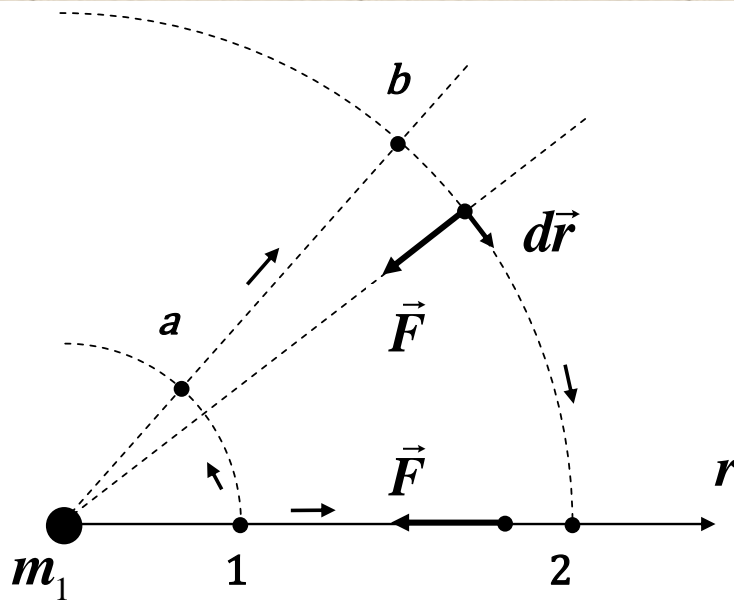
Например, сила гравитационного притяжения двух точечных тел массами

m_1 и m_2

$$F_{\text{тяг}} = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

$$A_{\text{тяг}} = - \int_{r_1}^{r_2} G \frac{m_1 m_2}{r^2} \cdot dr = G \frac{m_1 m_2}{r_2} - G \frac{m_1 m_2}{r_1}$$

*Работа центральных сил по любому замкнутому пути
равна нулю.*



$$A_{12} = A_{1a} + A_{ab} + A_{b2} = A_{1ab2},$$

$$A_{1a} = A_{b2} = 0, \quad A_{12} = A_{ab}$$

3.4 Связь силы \vec{F} и потенциальной энергии U

$$\vec{F} = -\mathit{grad} U = -\left(\frac{\partial U}{\partial x} \vec{i} + \frac{\partial U}{\partial y} \vec{j} + \frac{\partial U}{\partial z} \vec{k}\right)$$

а) Сила тяжести

$$U_{\text{тяжс}} = mgz, \quad F_x = F_y = 0, \quad F_z = -mg$$

б) Сила упругости

$$U_{\text{упр}} = \frac{kx^2}{2}, \quad F_{\text{упр},x} = -kx$$

3.5. **Потенциальная энергия** связана с взаимодействием тел и отражает способность тела (или системы тел) совершать работу.

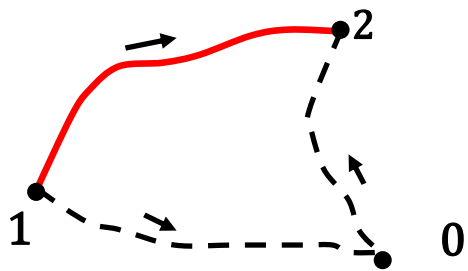
Нулевое положение (начало отсчета) – положение системы, принимаемое за начало отсчета потенциальной энергии.

Работа, совершаемая консервативными силами при переходе системы из рассматриваемого положения в нулевое, называется потенциальной энергией системы в первом положении.



Потенциальная энергия системы зависит только от координат материальных точек системы в рассматриваемом положении и определена с точностью до произвольной постоянной.

Работа консервативных сил равна убыли потенциальной энергии.



$$U_0 = 0, A_{10} = U_1, A_{20} = U_2$$

$$A_{12} = A_{10} + A_{02} = U_1 - U_2$$



3.6. Примеры расчета потенциальной энергии

а) Потенциальная энергия в однородном поле тяжести

$$h_1 = h \geq 0, \quad h_2 = 0$$

$$A_{\text{тяж}} = mg \, h_1 - h_2 = mgh$$

$$U_1 = A_{\text{тяж}} + C = mgh + C$$

Полагая потенциальную энергию на нулевом уровне $h = 0$ равной нулю $C = 0$, получаем

$$U = mgh$$

б) Потенциальная энергия **деформированной пружины**. Если упругую энергию в недеформированном состоянии (нулевое положение, $x_2 = 0$) принять равной нулю, то при начальной деформации $x_1 = x$

$$U_1 - U_2 = U_1 = A_{\text{упр}} = \frac{kx^2}{2}$$

в) **Потенциальная энергия гравитационного притяжения** двух материальных точек. Масса m_1 - неподвижна, масса m_2 перемещается в бесконечность $r_1 = r$, $r_2 = \infty$. Принимая потенциальную энергию на бесконечности равной нулю, получаем

$$U_r - U_\infty = A_{\text{тяг}} = \left(G \frac{m_1 m_2}{r_2} - G \frac{m_1 m_2}{r_1} \right) = -G \frac{m_1 m_2}{r}$$

3.7. Силы трения (сила трения скольжения, сила сопротивления при движении в жидкой или газообразной среде).

$$F_{тр} = -F \cdot \frac{\vec{v}_{отн}}{v_{отн}}$$

а) Полная работа сил трения отрицательна

$$\begin{aligned} A_{тр} &= - \int F \cdot \frac{\vec{v}_{отн}}{v_{отн}} \cdot d\vec{r} = \\ &= - \int F \cdot v_{отн} \cdot dt = -Fs_{отн} \end{aligned}$$

б) Работа сил трения на замкнутом пути не равна нулю. Сила трения – неконсервативная сила.



4. Закон сохранения энергии в механике. Финитные и инфинитные движения.

4.1. Сумма кинетической K и потенциальной энергий U системы называется её полной механической энергией E

$$E = K + U$$

В системе с одними только консервативными силами полная механическая энергия остается постоянной. Могут происходить только превращения потенциальной энергии в кинетическую и обратно.

$$E = K + U = \text{const}$$

$$K \rightleftharpoons U$$

4.2. Изменение механической энергии системы равно суммарной работе $A_{\Sigma, \text{неконс}, 12}$ всех неконсервативных сил при переходе системы из положения 1 в положение 2

$$E_2 - E_1 = A_{\Sigma, \text{неконс}, 12}$$

$$A_{\Sigma, 12} = A_{\Sigma, \text{конс}, 12} + A_{\Sigma, \text{неконс}, 12},$$

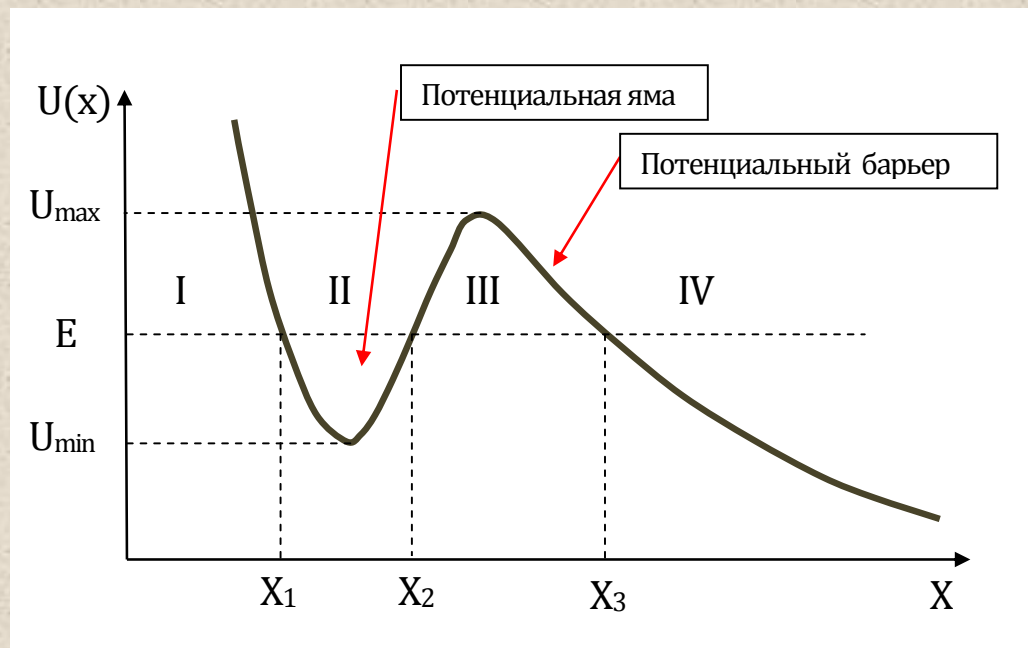
$$A_{\Sigma, \text{конс}, 12} = U_1 - U_2,$$

$$K_2 - K_1 = A_{\Sigma, 12} = U_1 - U_2 + A_{\Sigma, \text{неконс}, 12}$$



4.3. Финитные и инфинитные движения.

$K \geq 0$, $E \geq U$ - это условие определяет область изменения координат системы, в которой она может находиться при заданной полной энергии E

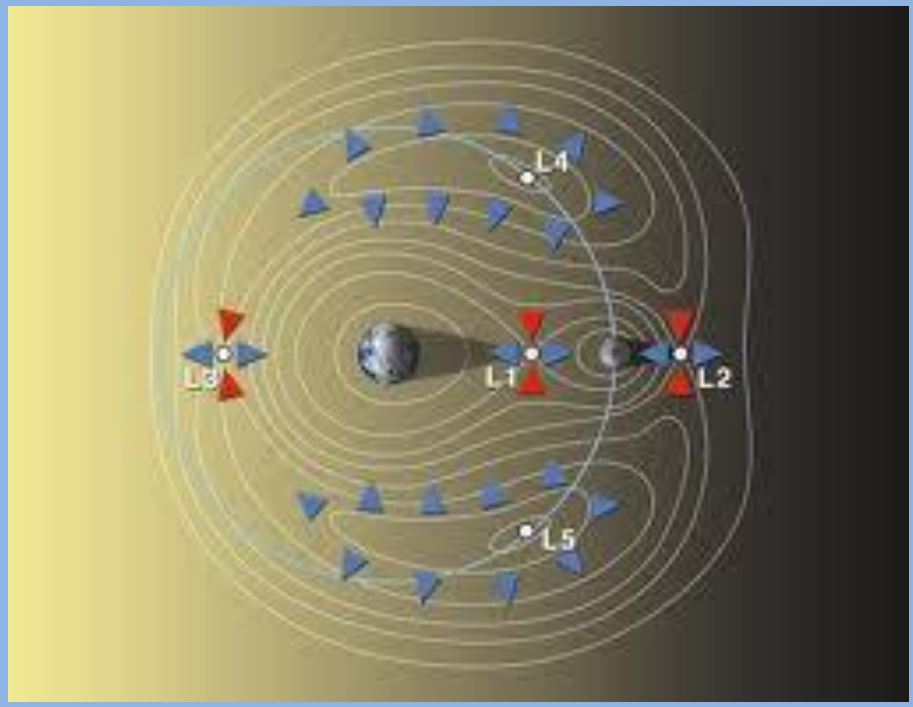
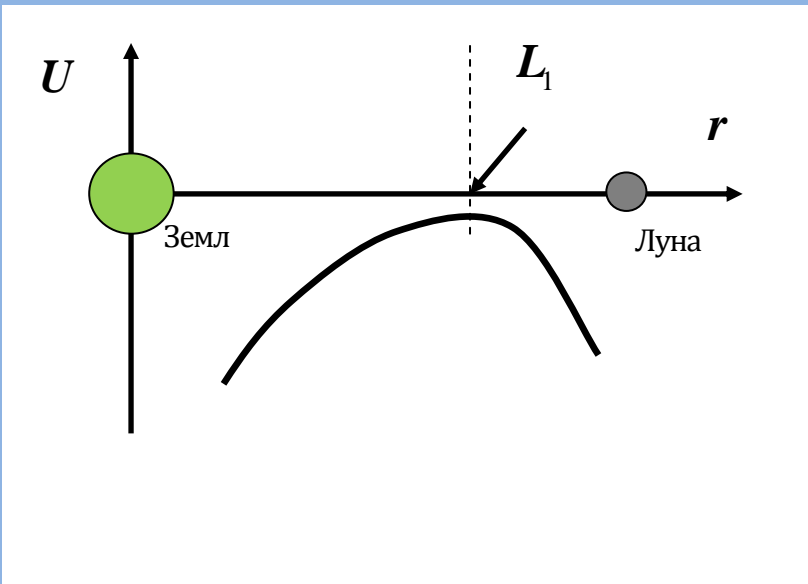


В области II частица с энергией E совершает финитное движение.

В области IV частица с энергией E совершает инфинитное движение.

В областях I и III частица с энергией E не может находиться.

Точки Лагранжа в системе Земля-Луна



5. Общефизический закон сохранения энергии.

Энергия никогда не создается и никогда не уничтожается, она может переходить из одной формы в другую, или от одной части системы к другой.

Проекты вечных двигателей

