

# Общая физика

## Лекция 4 Закон сохранения момента импульса. Движение в центральном поле.

Трушин Олег  
Станиславович  
Зав. лаб. ЯФ ФТИАН РАН,  
Доц. каф. нанотехнологии в  
электронике ЯрГУ

# План лекции

- Закон сохранения момента импульса
- Природа законов сохранения
- Условия равновесия твердого тела
- Движение в центральном поле
- Секториальная скорость
- Интегрирование уравнений движения
- Траектория движения в центральном поле
- Задача двух тел

# Закон сохранения момента импульса I

$$\vec{r}_i \times \left| \quad m_i \dot{\vec{v}}_i = \sum_{k=1}^{N-1} \vec{F}_{ik} + \vec{F}_i^{\text{внешн}}$$

умножим и просуммируем

$$\sum_i \vec{r}_i \times m_i \dot{\vec{v}}_i = \sum_i \vec{r}_i \times \sum_{k=1}^{N-1} \vec{F}_{ik} + \sum_i \vec{r}_i \times \vec{F}_i^{\text{внешн}}$$

$$\frac{d}{dt} [\vec{r}_i \times \vec{v}_i] = [\dot{\vec{v}}_i \times \vec{v}_i] + \left[ \vec{r}_i \times \dot{\vec{v}}_i \right] = \left[ \vec{r}_i \times \dot{\vec{v}}_i \right]$$

# Закон сохранения момента импульса II

$$1) \quad \sum_i \vec{r}_i \times m_i \dot{\vec{v}}_i = \frac{d}{dt} \left( \sum_i \vec{r}_i \times \vec{p}_i \right)$$

$$2) \quad \sum_i \sum_{k \neq i} [\vec{r}_i \times \vec{F}_{ik}] = \sum_{\substack{\text{по парам} \\ k \neq i}} ([\vec{r}_i \times \vec{F}_{ik}] + [\vec{r}_k \times \vec{F}_{ki}]) = \sum_{\substack{\text{по парам} \\ k \neq i}} [(\vec{r}_i - \vec{r}_k) \times \vec{F}_{ik}] = 0$$

$$\frac{d}{dt} \left( \sum_i \vec{M}_i \right) = \sum_i \vec{N}_i^{\text{внешн}}$$

$$\vec{M}_i \equiv [\vec{r}_i \times \vec{p}_i] \quad \text{Момент импульса частицы}$$

$$\vec{N}_i \equiv [\vec{r}_i \times \vec{F}_i^{\text{внешн}}] \quad \text{Момент внешних сил}$$

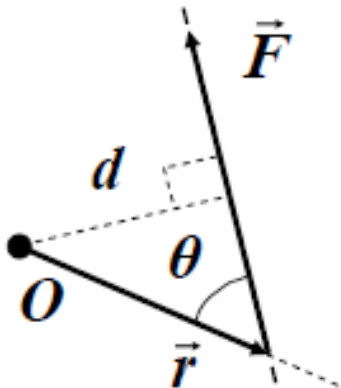
# Момент импульса

$$\vec{M} = [\vec{r} \times \vec{p}]$$



# Момент силы

$$\vec{N} \equiv [\vec{r} \times \vec{F}]$$



$$d = r \cdot \sin \theta$$

Плечо силы

# Закон сохранения момента импульса III

$$\frac{d}{dt} \left( \sum_i \vec{M}_i \right) = \sum_i \vec{N}_i^{\text{внешн}}$$

Изменение суммарного момента импульса происходит за счет внешних моментов сил !!!

Если сумма внешних моментов сил равна нулю то полный момент сил есть величина постоянная

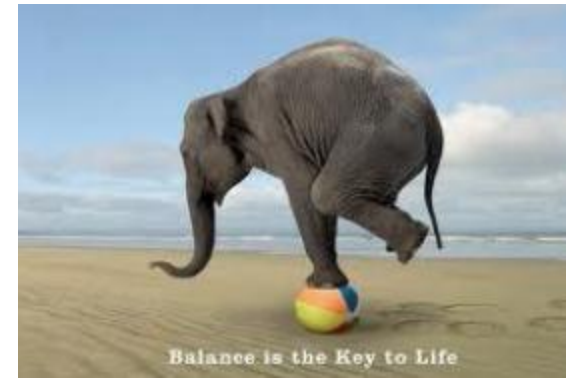
$$\sum_i \vec{N}_i^{\text{внешн}} = 0 \quad \rightarrow \quad \sum_i \vec{M}_i = \text{const}$$

# Природа законов сохранения

- Закон сохранения импульса – однородность пространства
- Закон сохранения момента импульса – изотропия пространства
- Закон сохранения энергии – однородность времени
- Законы сохранения более общие, чем законы Ньютона !!!



# Условия равновесия твёрдого тела



Тело будет оставаться в покое\*, если:

1. Равнодействующая всех сил, приложенных к телу, равна нулю:

$$\sum_i \vec{F}_i^{\text{внешн}} = 0$$

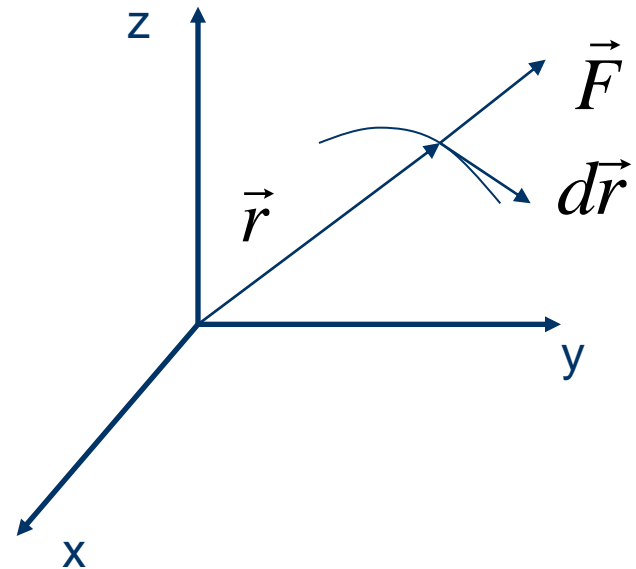
2. Суммарный момент сил относительно любой точки равен нулю:

$$\sum_i \vec{N}_i^{\text{внешн}} = 0$$

\*Примечания: а) центр масс может двигаться прямолинейно и равномерно; б) тело может равномерно вращаться.

# Движение в центральном поле I

Сила, действующая на материальную точку, называется **центральной**, если она зависит только от расстояния до силового центра и направлена вдоль прямой, соединяющей точку и силовой центр.



Примеры: сила гравитационного притяжения двух точечных тел, сила кулоновского взаимодействия между двумя покоящимися точечными зарядами в вакууме.

# Движение в центральном поле II

$$\vec{F} = F(r) \cdot \vec{e}_r \qquad \vec{N} \equiv [\vec{r} \times \vec{F}] = 0$$

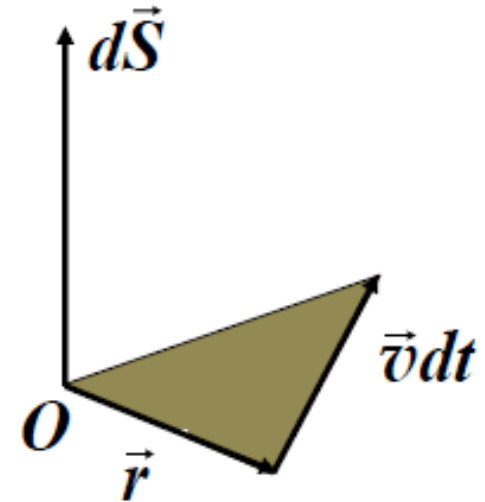
Момент центральной силы относительно силового центра равен нулю (равно нулю плечо этой силы).

$$\vec{M} = [\vec{r} \times \vec{p}] = \text{const}$$

# Секториальная скорость и момент импульса

$$d\vec{S} = \frac{1}{2} [\vec{r} \times \vec{v} \cdot dt]$$

$$\frac{d\vec{S}}{dt} = \frac{1}{2} [\vec{r} \times \vec{v}] = \frac{1}{2m} [\vec{r} \times m\vec{v}] = \frac{\vec{M}}{2m}$$

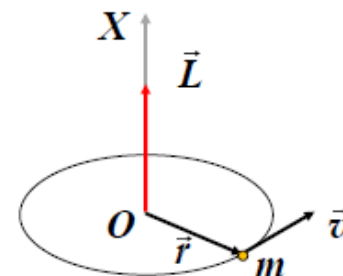


Если  $\vec{M} = const$   $\longrightarrow$   $\frac{d\vec{S}}{dt} = const$

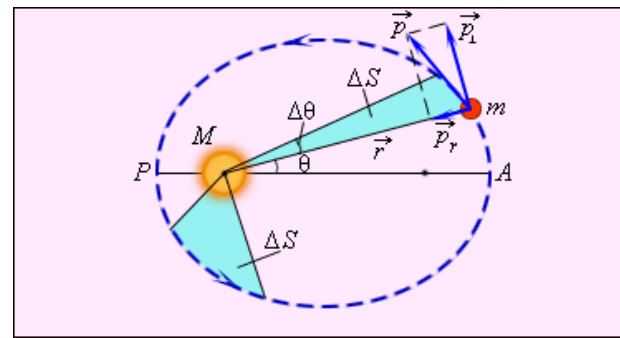
# Следствия сохранения момента импульса

1) Плоская траектория для которой :

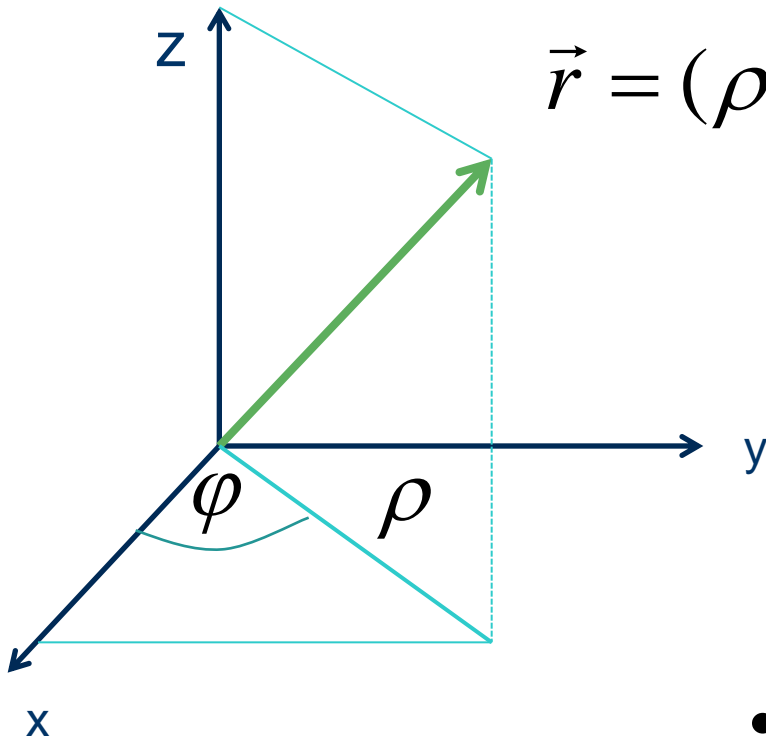
$$\vec{L} = [\vec{r} \times \vec{p}] = \text{const}$$



2) Постоянство секториальной скорости:  
за равные промежутки времени радиус вектор  
заметает равные площади



# Полярные координаты. Скорость и радиус вектор



$$\vec{r} = (\rho, \varphi, z) = \rho \cdot \vec{e}_\rho(\varphi) + z \cdot \vec{e}_z$$

$$\vec{v} = \dot{\rho} \cdot \vec{e}_\rho + \rho \cdot \dot{\vec{e}}_\rho + \dot{z} \cdot \vec{e}_z$$

$$\dot{\vec{e}}_\rho = \frac{\partial \vec{e}_\rho}{\partial \varphi} \cdot \frac{d\varphi}{dt} = \vec{e}_\varphi \cdot \dot{\varphi}$$

$$\vec{v} = \dot{\rho} \cdot \vec{e}_\rho + \rho \cdot \dot{\varphi} \cdot \vec{e}_\varphi + \dot{z} \cdot \vec{e}_z$$

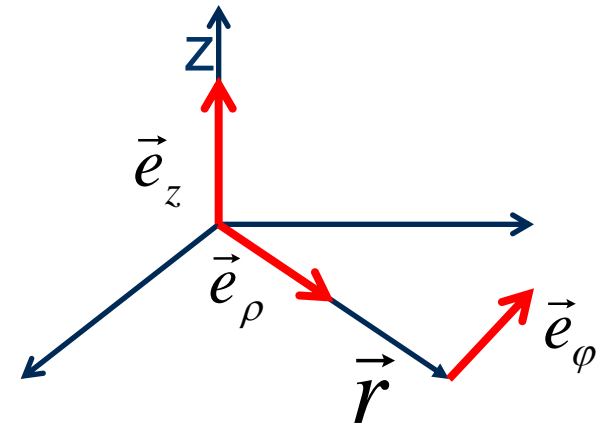
# Момент импульса в полярных координатах

Выбираем ось Z направленной вдоль  $\vec{M}$

Тогда траектория лежит в плоскости XOY и движения по Z нет  $\dot{z} = 0$

скорость  $\vec{v} = \dot{\rho} \cdot \vec{e}_\rho + \rho \cdot \dot{\varphi} \cdot \vec{e}_\varphi$

Момент импульса



$$\vec{M} = [\vec{r} \times m\vec{v}] = m \left[ (\rho \cdot \vec{e}_\rho) \times \left( \dot{\rho} \cdot \vec{e}_\rho + \rho \dot{\varphi} \cdot \vec{e}_\varphi \right) \right] = m\rho^2 \dot{\varphi} \cdot \vec{e}_z$$

# Кинетическая энергия в полярных координатах

$$K = \frac{mv^2}{2} = \frac{m}{2} \left( \dot{\rho} \vec{e}_\rho + \rho \dot{\varphi} \vec{e}_\varphi \right)^2 = \frac{m}{2} \left( \dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\varphi}^2 \right)$$



# Работа центральных сил. Потенциальная энергия.

$$\vec{F} = F(r) \cdot \vec{e}_r$$

$$\delta A = \vec{F} \cdot d\vec{r} = (F(r)\vec{e}_r) \cdot (dr \cdot \vec{e}_r + r d\varphi \cdot \vec{e}_\varphi) = F(r) \cdot dr$$

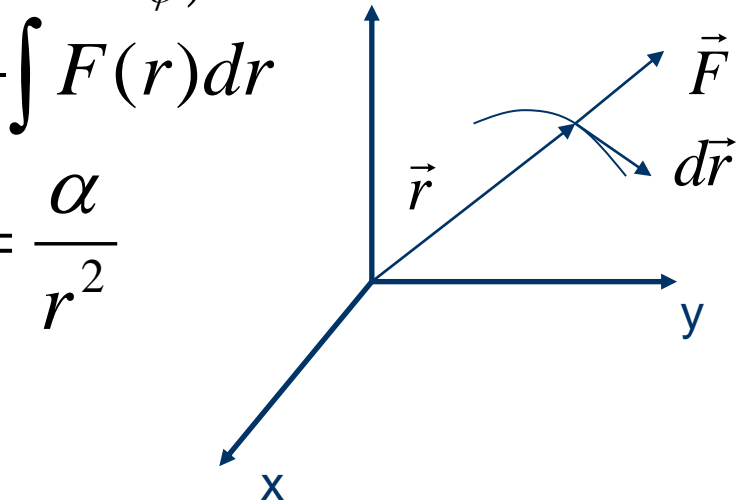
$$\delta A = F(r) \cdot dr = -dU \quad U = -\int F(r) dr$$

Особый случай:  
(взаимодействие зарядов в  
электростатике,  
тяготение)

$$F(r) = \frac{\alpha}{r^2}$$

$$U = -\int \frac{\alpha}{r^2} dr = \frac{\alpha}{r} + C$$

$$U(\infty) = 0 \quad \rightarrow \quad C = 0$$



$$U(r) = \frac{\alpha}{r}$$

# Интегрирование уравнения движения I

Полная механическая энергия частицы в центральном поле

$$E = K + U = \frac{mv^2}{2} + \frac{\alpha}{\rho} = \frac{m\dot{\rho}^2}{2} + \frac{m\rho^2\dot{\varphi}^2}{2} + \frac{\alpha}{\rho}$$

$$\begin{cases} m\rho^2\dot{\varphi} = M_z = \text{const} \\ \frac{m\dot{\rho}^2}{2} + \frac{m\rho^2\dot{\varphi}^2}{2} + \frac{\alpha}{\rho} = E = \text{const} \end{cases}$$

Решая эту систему уравнений совместно получим зависимости от времени

$$\rho(t), \varphi(t)$$

# Интегрирование уравнения движения II

подставляя  $\dot{\varphi} = \frac{M}{m\rho^2}$  из первого уравнения во второе, получим:

$$\frac{m\dot{\rho}^2}{2} + \frac{m\rho^2}{2} \left( \frac{M}{m\rho^2} \right)^2 + \frac{\alpha}{\rho} = E$$

отсюда:

$$\dot{\rho} = \sqrt{\frac{2}{m} \left( E - \frac{\alpha}{\rho} - \frac{M^2}{2m\rho^2} \right)}$$

Это дифференциальное уравнение 1-го порядка . Решаем методом разделения переменных.

$$\int \frac{d\rho}{\sqrt{\frac{2}{m} \left( E - \frac{\alpha}{\rho} - \frac{M^2}{2m\rho^2} \right)}} = t + C$$

# Траектория движения тела в центральном поле I

$$\begin{cases} \frac{d\rho}{dt} = \sqrt{\frac{2}{m} \left( E - \frac{\alpha}{\rho} - \frac{M^2}{2m\rho^2} \right)} \\ \frac{d\varphi}{dt} = \frac{M}{m\rho^2} \end{cases}$$

Поделив второе уравнение на первое, получим

$$\frac{d\varphi}{d\rho} = \frac{\frac{M}{m\rho^2}}{\sqrt{\frac{2}{m} \left( E - \frac{\alpha}{\rho} - \frac{M^2}{2m\rho^2} \right)}}$$

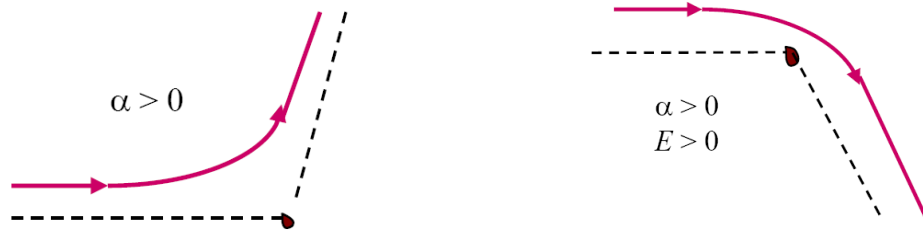
Отсюда уравнение траектории

$$\varphi = \int \frac{\frac{M}{m\rho^2} d\rho}{\sqrt{\frac{2}{m} \left( E - \frac{\alpha}{\rho} - \frac{M^2}{2m\rho^2} \right)}} + C \quad (1)$$

# Траектория движения тела в центральном поле II

Уравнения (1) описывают так называемые «конические сечения»

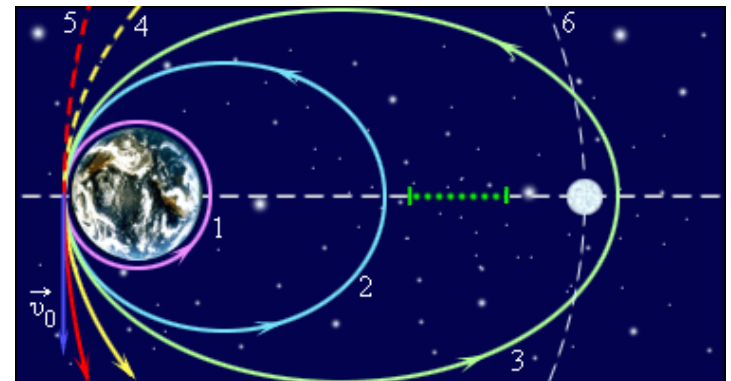
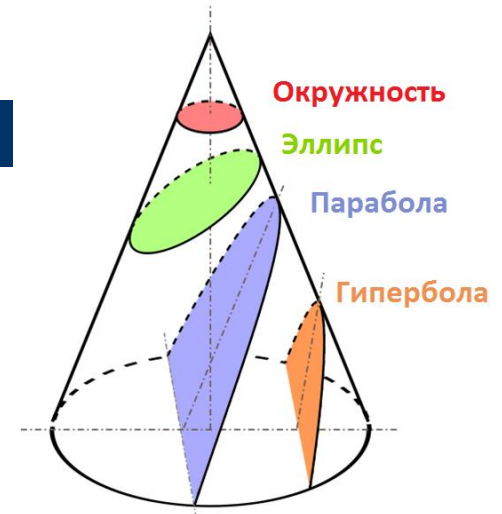
$\alpha > 0$  - отталкивание – ГИПЕРБОЛА



$\alpha < 0$  – притяжение а)  $E > 0$  – ГИПЕРБОЛА

б)  $E = 0$  – ПАРАБОЛА

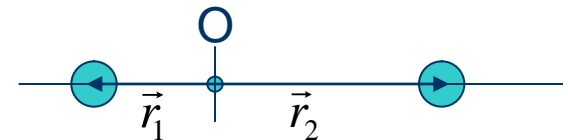
в)  $E < 0$  - ЭЛЛИПС



# Задача двух тел I

Задача о движении двух взаимодействующих друг с другом тел:

Система замкнута!!!



Центр масс движется прямолинейно и равномерно

Для упрощения описания перейдем в систему Ц.М.

Ставим начало координат в Ц.М.

$$r_C = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2} = 0$$

Вводим новую переменную

$$\vec{r} \equiv \vec{r}_2 - \vec{r}_1$$



$$\begin{cases} m_1 \vec{r}_1 = -m_2 \vec{r}_2 \\ \vec{r} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1 \end{cases}$$

Решаем  
совместно

$$\begin{cases} \vec{r}_1 = -\frac{m_2}{m_1 + m_2} \cdot \vec{r} \\ \vec{r}_2 = \frac{m_1}{m_1 + m_2} \cdot \vec{r} \end{cases}$$

# Задача двух тел II

По 3 закону Ньютона  $\vec{F}_{12} = -\vec{F}_{21} = f(r) \cdot \vec{e}_r$

Тогда уравнения Ньютона примут вид:

$$\begin{cases} m_1 \ddot{\vec{r}}_1 = \vec{F}_{12} = f(r) \cdot \vec{e}_r \\ m_2 \ddot{\vec{r}}_2 = \vec{F}_{21} = -f(r) \cdot \vec{e}_r \end{cases}$$

отсюда  $\ddot{\vec{r}} = \ddot{\vec{r}}_2 - \ddot{\vec{r}}_1 = -\left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}\right) \cdot f(r) \cdot \vec{e}_r$

или  $\mu \cdot \ddot{\vec{r}} = -f(r) \cdot \vec{e}_r$  где  $\mu \equiv \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$  Приведенная масса

Таким образом, задача двух тел сводится к задаче движения 1 тела в центральном поле !!!