

## 1.8. Консервативные и неконсервативные силы.

### 1.8.1. Определение консервативных сил.

Все силы в макроскопической механике делятся на *консервативные* и *неконсервативные*.

Начнем рассмотрение с примера работы силы тяжести:

$$mg = \text{const},$$

Пусть материальное тело переходит из точки 1, находящейся на высоте  $z_1$ , в точку 2 на высоте  $z_2$  (рис. 8.1). Вычислим сначала работу вдоль прямой линии 1-2 (зеленая линия на рис. 8.1):

$$A_{12} = \int_1^2 \vec{F} d\vec{l} = \int_1^2 mg \cdot \cos \alpha \cdot dl = mg \cos \alpha L_{12} = mgh = mg(z_1 - z_2)$$

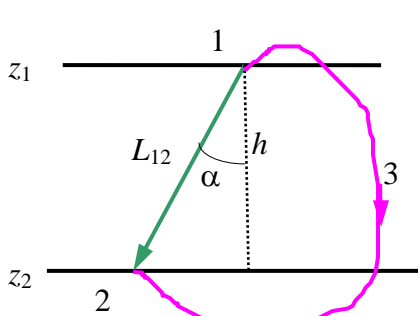


Рис. 8.1.

где  $h = z_1 - z_2 = L_{12} \cos \alpha$ .

Однако же эта формула справедлива при перемещении вдоль произвольной кривой, например, по пути 1-3-2. Это легко увидеть, если разбить путь на маленькие участки, считая их прямолинейными. Тогда элементарная работа на таких малых участках равна:

$$dA = mg \cos \alpha dl,$$

где теперь угол  $\alpha$  – переменный угол. Суммируя по всем участкам и учитывая, что  $\cos \alpha dl = dz$ , получаем ту же формулу для полной работы силы тяжести, что и выше:

$$A = mg(z_1 - z_2) = U_1 - U_2 \quad (1.8.1)$$

Здесь мы ввели функцию  $U = mgz$ , зависящую только от

положения точки. Итак, работа силы тяжести не зависит от формы пути, а определяется только начальным и конечным положениями перемещающейся точки.

**Определение:** *Консервативными называются силы, работа которых не зависит от пути перемещения, а определяется только начальной и конечной конфигурациями системы.*

Таким образом, работа консервативных сил не зависит от пути перехода. Сила тяжести – консервативная сила.

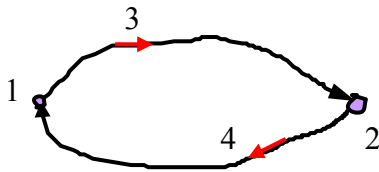


Рис. 8.2.

Можно ввести другое определение консервативных сил: *работа консервативных сил по замкнутому контуру равна 0*. Легко увидеть, что эти определения эквивалентны, если рассмотрим работу по произвольной замкнутой траектории 1-3-2-4-1 (рис.8.2). В самом деле, для консервативной силы имеем:

$$A_{132} = A_{142}$$

С другой стороны работа меняет знак при изменении направления обхода, т.е.  $A_{142} = -A_{241}$ . Тогда и получаем:

$$A_{132} + A_{241} = 0 \quad (1.8.2)$$

что и доказывает, что работа консервативных сил по замкнутому пути равна нулю.

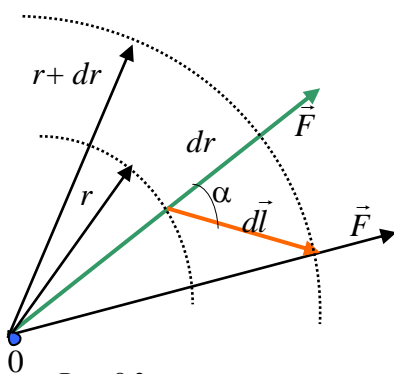


Рис. 8.3.

### 1.8.2. Поле центральных сил.

Это важный пример силового поля. Сила  $F$  называется *центральной*, если она направлена к одной и той же точке (или от нее) и зависит от расстояния  $r$  до этой точки, которую называют *силовым центром*:

$$\vec{F}(\vec{r}) = \vec{F}(r) = F(r) \frac{\vec{r}}{r} = F(r) \vec{e}_r \quad (1.8.3)$$

где  $\vec{e}_r$  – единичный вектор, направленный вдоль радиус-вектора. Формула (1.8.3) действительна в системе координат, начало которой помещено в силовой центр (см рис. 8.3). Тогда элементарная работа в поле центральных сил:

$$dA = \vec{F} d\vec{l} = F \cdot dl \cos \alpha$$

Из рис. 8.3 легко увидеть, что

$$dl \cdot \cos \alpha = dr,$$

где  $dr$  – приращение абсолютного радиуса. Таким образом, элементарная работа также зависит только от абсолютного значения  $r$ :

$$dA = F(r)dr \quad (1.8.4)$$

Полная работа, как и в случае однородной силы тяжести, может быть записана как разность двух функций:

$$A_{12} = \int_1^2 F(r)dr = U(r_1) - U(r_2) \quad (1.8.5)$$

Примеры такого силового поля или взаимодействия: гравитационное  $F = \gamma m_1 m_2 / r^2$  и кулоновское  $F = kq_1 q_2 / r^2$  взаимодействия.

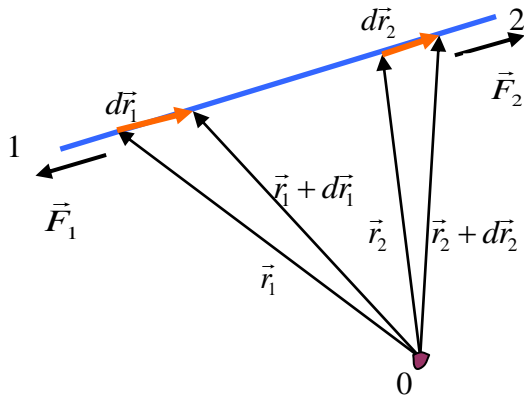


Рис.8.4.

Если имеется система 2 частиц, взаимодействующих по этим законам, тогда силы зависят только от модуля относительного расстояния  $|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|$ . Силы подчиняются 3-му закону Ньютона  $\vec{F}_1 = -\vec{F}_2 = -\vec{F}$  и направлены вдоль прямой 1-2, соединяющей эти точки (см рис. 8.4). В общем случае перемещаются и материальная точка, и силовой центр, тогда элементарная работа при их перемещении:

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

Здесь  $\vec{r} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1$  вектор относительного расстояния. Поскольку сила направлена по вектору относительного расстояния, то работа равна:

$$dA = Fdr$$

т.е. записывается в виде алгебраического произведения (вместо скалярного произведения, как и в (1.8.4)). При этом полная работа записывается таким же интегралом (1.8.5). Таким образом, значение этого интеграла зависит только от относительного перемещения взаимодействующих точек и не зависит от абсолютных перемещений каждой из точек в отдельности.

Выводы: работа центральных сил не зависит от пути перехода. *Все центральные силы консервативны.*

### 1.8.3. Неконсервативные силы.

К неконсервативным силам относятся все остальные силы. Среди них выделяют *диссипативные* и *гироскопические* силы.

#### 1) Диссипативные силы.

К диссипативным силам относятся, прежде всего, силы трения, пропорциональные силе нормального давления  $N$ :

$$F_{mp} = kN$$

где  $k$  – коэффициент сопротивления, а также любые силы сопротивления при движении тел в среде. Для жидкостей и газов обычно сила сопротивления пропорциональна скорости частицы  $F_c \sim v$ :

$$\vec{F}_{comp} = -r\vec{v},$$

где  $r$  – коэффициент сопротивления среды. Важно, что для *замкнутой системы работа диссипативных сил всегда отрицательна*, т.к. действие силы всегда направлено против вектора перемещения или скорости.

$$A_{mp} = \int \vec{F}_{mp} d\vec{l} = -\int F_{mp} dl < 0 \quad (1.8.6)$$

Примечание 1. Для незамкнутой системы сила трения может быть источником движения, т.е. их работа может быть положительна.

Итак, получаем определение диссипативных сил: диссипативными называются такие силы, полная работа которых при любых движениях в *замкнутой* системе всегда отрицательна.

#### 2) Гироскопические силы.

Гироскопические силы зависят от скорости движения материальной точки  $\vec{v}$  и действуют перпендикулярно этой скорости. *Работа гироскопических сил всегда равна нулю.*

Приведем примеры гироскопических сил. К ним относится, например, сила Лоренца. Сила Лоренца – это сила, действующая на заряд  $q$ , движущийся со скоростью  $\vec{v}$  в магнитном поле индукции  $\vec{B}$

$$\vec{F}_{\text{лор}} = q[\vec{v}, \vec{B}] \quad \text{в системе СИ} \quad (1.8.7a)$$

$$\vec{F}_{\text{лор}} = \frac{q}{c}[\vec{v}, \vec{B}] \quad \text{в системе СГС} \quad (1.8.7b)$$

Здесь  $c$  – скорость света, квадратные скобки означают векторное произведение векторов. Векторное произведение дает новый вектор, который перпендикулярен векторам в квадратных скобках и имеет длину:

$$|\vec{F}_{\text{лор}}| = qvB \cdot \sin \alpha, \quad \text{или} \quad |\vec{F}_{\text{лор}}| = \frac{q}{c} vB \cdot \sin \alpha \quad (1.8.8)$$

где  $\alpha$  – угол между векторами  $\vec{v}$  и  $\vec{B}$ .

В классической механике при описании движения относительно неинерциальной системы отсчета вводится **сила Кориолиса** – сила, возникающая при движении тела со скоростью  $\vec{v}_{\text{отн}}$  относительно вращающейся с угловой скоростью  $\vec{\omega}$  системы отсчета:

$$\vec{F}_{\text{кор}} = 2m[\vec{v}_{\text{отн}}, \vec{\omega}] \quad (1.8.9)$$

Модуль вектора силы Кориолиса равен:

$$|\vec{F}_{\text{кор}}| = 2mv_{\text{отн}} \omega \cdot \sin \alpha \quad (1.8.10)$$

где  $\alpha$  – угол между векторами  $\vec{v}_{\text{отн}}$  и  $\vec{\omega}$ .

Геометрический и физический смысл векторного произведения, а также гироскопические силы будут рассмотрены подробнее ниже в курсе физики.