

Тема 25

Държавен изпит



специалност

Приложна математика

Основни теореми на динамиката на материална точка.

Анотация

Основни теореми на динамиката на материална точка.

1. За свободна материална точка:

Теорема за изменение на количеството движение.

Теорема за изменение на момента на количеството на движение и свойства на движението на точка под действие на централна сила. Теорема за изменение на кинетичната енергия. Потенциално силово поле – силови линии, екипотенциални повърхнини, потенциална енергия. Теорема за съхранение на пълната енергия (интеграл на енергията).

2. За несвободна материална точка при идеални връзки (без триене):

Изменение (съхранение) на енергията при движение на точка по подвижна (неподвижна) крива в хомогенното поле на силата на тежестта.

Тема 25

1.

Уравненията на Нютон за свободна материална точка са (0) $m\ddot{\mathbf{r}} = \bar{\mathbf{F}}$, където $\bar{\mathbf{F}}(t)$ е вектора $\bar{\mathbf{v}}(t) = \dot{\mathbf{r}}(t)$ е скоростта, а $\bar{\mathbf{a}}(t) = \dot{\mathbf{v}}(t) = \ddot{\mathbf{r}}(t)$ е ускорението положение на материалната точка. $\bar{\mathbf{F}}(t)$ на точката. е сумарната сила, действаща на материалната точка с маса m в момента t . Приемаме масата на точката за постоянна.

Теорема 1.1 (за изменение на количеството движение)

В сила е закона

$$(1.1-a) \frac{d}{dt}(m\mathbf{v}) = \mathbf{F}, \text{ за всяко } t.$$

Друг запис на закона е

$$(1.1-b) d(m\mathbf{v}) = \mathbf{F} dt$$

Където $\int \mathbf{F}(t) dt$ се нарича импулс на силата. Интегрирайки (1.1-b) получаваме

$$(1.1-c) m\mathbf{v}(t) - m\mathbf{v}(t_0) = \int_{t_0}^t \mathbf{F}(t) dt,$$

От където и идва името на закона – изменението на количеството движение е израз от ляво, $m\mathbf{v}(t) - m\mathbf{v}(t_0)$.

Доказателство: $\frac{d}{dt}(m\mathbf{v}) = m\bar{\mathbf{a}}(t)$.

В частния случай когато $\mathbf{F}(t) = 0$ или $\int_{t_0}^t \mathbf{F}(t) dt = 0$ имаме съхранение на количеството

движение, $m\mathbf{v}(t) = m\mathbf{v}(t_0)$

Дефиниция (централна сила)

Нека на материална точка P действа сила \mathbf{F} , чиято големина е функция само на разстоянието r от фиксирана точка O , а посоката и е или същата като на вектора \vec{OP} , или противоположна.

Тема 25

Когато имаме единствена централна сила, слагаме координатното начало във точката, която я причинява.

Теорема 1.2 (теорема за момента на количеството движение)

За всяко t е в сила закона

$$(1.2) \frac{d}{dt}(\vec{r} \times m \vec{v}(t)) = \vec{r} \times \vec{F}(t)$$

Доказателство:

Да умножим (0) векторно с $\vec{r}(t)$ и да използваме (1.1-а). Имаме

$$\vec{r} \times \frac{d}{dt}(m \vec{v}(t)) = \vec{r} \times \vec{F}(t)$$

Но също така е вярно, че

$$\frac{d}{dt}(\vec{r} \times m \vec{v}(t)) = \vec{v}(t) \times m \vec{v}(t) + \vec{r} \times \frac{d}{dt}(m \vec{v}(t)) = 0 + \vec{r} \times \frac{d}{dt}(m \vec{v}(t)).$$

В случая, когато $\vec{F}(t) = 0$ или $\vec{F}(t)$ е централна следва, че $\vec{r} \times \vec{F}(t) = 0$ и

следователно $\vec{r} \times m \vec{v} = \vec{r}_0 \times m \vec{v}_0 = \alpha \vec{\sigma}, \sigma^2 = 1$, тоест имаме равнинно движение, при което

нормалния вектор към равнината е $\vec{\sigma}$. Тази равнина е равнината, определена от

векторите $(\vec{r}_0, \vec{v}_0 \times \vec{r}_0)$. Да припомним, че случая с планетарното движение е приближение

на случай с действие на централна сила Гравитационната сила на Слънцето е приблизително централна (ако се пренебрегнат влиянията на другите планети и неговото движение) и Земята наистина обикаля по равнинна крива – елипса.

Теорема 1.3 (теорема за изменение на кинетичната енергия)

За изменението на кинетичната енергия на материална точка, $T = \frac{m \vec{v}^2}{2}$, е в сила

$$(1.3-a) \frac{d}{dt} \frac{m \vec{v}^2}{2} = \vec{F} \cdot \vec{v}$$

Записан по друг начин, законът е

$$(1.3-b) d \frac{m \vec{v}^2}{2} = \vec{F} \cdot \vec{v} dt = \vec{F} \cdot d\vec{r},$$

Тема 25

където $\int_{M_0}^M F \cdot dr$ е елементарната работа на силата F . Използвайки (1.3-b) интегрирайки по

$$M_0, M$$

част от траекторията на точката : получаваме

$$(1.3-c) \frac{mv^2}{2} - \frac{mv_0^2}{2} = \int_{M_0}^M F \cdot dr,$$

тоест изменението на кинетичната енергия е равно на работата, която F извършва при преместването на точката.

Доказателство:

Да умножим скалярно със скоростта равенството $m \frac{dv}{dt} = F$, получаваме

$$m v \cdot \frac{dv}{dt} = \frac{d}{dt} \frac{m v^2}{2} = F \cdot v$$

Дефиниция (стационарно силово поле)

Казваме, че F е стационарно силово поле, ако F зависи само от положението в R^3 , т.е.

$F = F(x, y, z)$. Силови линии за такова поле са такива криви, допирателните по които са колинеарни със силата F .

Дефиниция (потенциално поле)

Казваме, че стационарно силово поле се нарича потенциално ако съществува потенциална функция за него, т.е.

$$\exists U: R^3 \rightarrow R \text{ че } -\text{grad}(U) = F$$

Потенциалната функция на полето се нарича и негова потенциална енергия. ГМТ в пространството, в което тази енергия е една и съща представляват повърхнини. Аналитично те имат вида $\{(x, y, z) \mid U(x, y, z) = C\}$. Тези повърхнини носят името екипотенциални.

Потенциалните полета са важни, защото в тях важи закона за запазване на енергията

Теорема 1.4 (ЗЗЕ за свободна точка)

Нека свободна материална точка се намира в потенциално поле F с потенциал U . Тогава сумата на кинетичната и потенциалната енергия на точката е константа,

Тема 25

$$\frac{m \dot{v}^2}{2} + U(x, y, z) = \text{Const}$$

Доказателство:

От (1.3-а) имаме, че изменението на кинетичната енергия е $\frac{d}{dt} \frac{m \dot{v}^2}{2} = F \cdot \dot{v}$. Да

заместим: $F \cdot \dot{v} = -\text{grad} U \cdot \dot{v} = -(U_x \dot{x}(t) + U_y \dot{y}(t) + U_z \dot{z}(t)) = -\frac{d}{dt} U(x(t), y(t), z(t))$

Следователно $\frac{m \dot{v}^2}{2} + U(x, y, z) = \text{Const}$.

2.

Нека точка се движи в хомогенното поле на силата на тежестта по променлива крива. Това движение е несвободно и точката има само 1 степен на свобода. Кривата описваме като пресечница на две повърхнини във всеки един момент

$$\Gamma: \begin{cases} f_1(x, y, z, t) = 0 \\ f_2(x, y, z, t) = 0 \end{cases}$$

Потенциалната функция на силата на тежестта е $U = -\gamma \frac{mM}{r}$. Да построим нормали към

повърхнините, описващи кривата Γ . Те са $\text{grad} f_1, \text{grad} f_2$. Реакциите към двете

повърхнини са съответно $N_i = \lambda_i \left(\frac{\partial f_i}{\partial x}, \frac{\partial f_i}{\partial y}, \frac{\partial f_i}{\partial z} \right), i=1,2$. И така, петте уравнения, които

описват движението на несвободната точка са

$$(1-3) \quad m \ddot{a} = F = -\gamma \frac{mM}{r^3} \vec{r} + N_1 + N_2$$

$$(4) \quad f_1(\vec{r}(t), t) = 0$$

$$(5) \quad f_2(\vec{r}(t), t) = 0$$

Да диференцираме (4) и (5) по t : $\frac{\partial f_i}{\partial t} + \frac{\partial f_i}{\partial x} \dot{x}(t) + \frac{\partial f_i}{\partial y} \dot{y}(t) + \frac{\partial f_i}{\partial z} \dot{z}(t) = 0$.

Ако се абстрахираме от (4) и (5), според теорема 1.3,

Тема 25

$$\dot{r} \vee \dot{v} + \lambda_1 \text{grad} f_1 \cdot \dot{v} + \lambda_2 \text{grad} f_2 \cdot \dot{v}$$

$$\frac{d}{dt} \frac{m \dot{v}^2}{2} = (\dot{G} + \dot{N}_1 + \dot{N}_2) \cdot \dot{v} = - \text{grad} \frac{\gamma m M}{\dot{r}}$$

От диференциранията, които извършихме имаме, че $\text{grad} f_i \cdot \dot{v} = \frac{\partial}{\partial t} f_i$

Ако кривата, по която се движи точката е постоанна, то $\frac{\partial}{\partial t} f_i = 0$ и следователно закона

за запазване на енергията ще е същия, както и при свободна точка,

$$\dot{r} \vee \dot{v} = \text{Const}$$

$$\frac{m \dot{v}^2}{2} - \frac{\gamma m M}{\dot{r}}$$

Ако кривата, по която се движим не е константа, то закона за запазване е

$$\frac{d}{dt} \frac{m \dot{v}^2}{2} = \dot{F} \cdot \dot{r} + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial t} \dot{v} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial t} \dot{v}$$

Ако все пак λ_1, λ_2 са константи, то закона ще е

$$\dot{r} \vee \dot{v} - \lambda_1 f_1 - \lambda_2 f_2 = \text{Const}$$

$$\frac{m \dot{v}^2}{2} - \frac{\gamma m M}{\dot{r}}$$

Забележка: Чрез λ_1, λ_2 се определят големините на реакциите на опирите. Те се намират чрез интегриране на уравнения (1-5) (които са с пет неизвестни: $x, y, z, \lambda_1, \lambda_2$).

Литература.

[1] Записки по Математически методи във физиката, избран, Евгени Христов.

[2] Аналитична механика, Лилов

Темата е разработена от Велико Дончев, уч. 2011/2012 г.