динамика материальной точки и поступательного движения твердого тела

Динамика- основной раздел механики, в её основе лежат 3 закона Ньютона (1687 г.), рассматриваемые как система взаимосвязанных законов.

Первый закон Ньютона (закон инерции)

Всякая материальная точка (тело) сохраняет состояние покоя или равномерного прямо-линейного движения до тех пор, пока воз-действие со стороны других тел не заставит её изменить это состояние.

<u>ИНЕРТНОСТЬ, МАССА, СИЛА</u>

- Инертность- стремление тела сохранить своё состояние покоя или равномерного прямо- линейного движения (1 закон Ньютона назы-вают закон инерции).
- Инерциальная система отсчёта система, ко-торая либо покоится, либо движется прямо-линейно и равномерно относительно какой- либо другой инерциальной системы отсчёта. 1 закон Ньютона выполняется не в каждой, а только в инерциальных системах отсчёта

- <u>Масса</u>- физическая величина, являющаяся од-ной из характеристик материи, определяющая её инерционные и гравитационные свойства.
- Сила векторная величина, являющаяся ме-рой механического воздействия на тело со стороны других тел и полей, в результате которого тело приобретает ускорение или из-меняет свою форму и размеры. В каждый мо-мент времени сила характеризуется числовым значением, направлением в пространстве и точкой приложения. Единица измерения силы Ньютон (Н):

Второй закон Ньютона (основной закон динамики поступательного движения)

Ускорение приобретаемое материальной точкой (телом) пропорционально вызыва-ющей его силе, совпадает с ней по направ-лению и обратно пропорционально массе

материалыной точки (теда).
$$F = ma = m \frac{1}{dt} = \frac{1}{dt}mv$$

<u>Импульс</u>

Импульс (количество движения)-векторная величина численно равная произведению мас-сы материальной точки на её скорость и имеющая направление скорости.

$$p = mv$$

Общая формулировка второго закона Ньютона:

Скорость изменения импульса равна дейст-вующей на чего миле

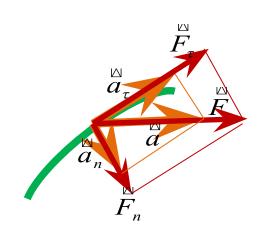
$$\frac{dp}{dt} = F$$

- Второй закон Ньютона справедлив только в инерциальных системах отсчета.
- Первый закон Ньютона можно вывести из второго закона Ньютон $\mathbf{a}^{\mathbb{L}}_{F} = 0 \Rightarrow \overset{\mathbb{N}}{a} = 0$). Однако, первый закон Ньютона самостоятельный закон, а не следствие второго закона Ньюто-на, т. к. именно он подтверждает существова-ние инерциальных систем отсчёта, только в которых возможно равенство $\frac{dp}{dp} = F$

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = F$$

Принцип независимости действия

• Если на материальную точку действует одновременно несколько сил, каждая из этих сил сообщает материальной точке ускорение согласно 2 закону Нью- тона, как

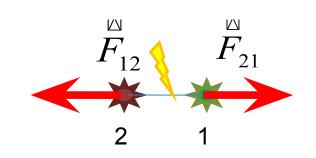


- ЕУЛЛ НА ВИЛНИЯ ЯБИЛЬНИЯ ЯБИЛЬНИЯ Действует одновременно несколько сил, то, по принципу независимости, под силой действующей на тело понимают результирую-щую силу.
- Силы и ускорения можно разлагать на составляющие H апример сила может быть разложена на нормаль-ную и тангенциальную $F_n = m a_n^2 = m \omega^2 R$

<u>Третий закон Ньютона</u>

Всякое действие материальных точек (тел) друг на друга носит характер взаимодей-ствия, силы, с которыми действуют друг на друга материальные точки, всегда равны по модулю, противоположно направлены и действуют вдоль прямой соединяющей $F_{12} = -F_{21}$ эти точки.

• $\vec{F}_{1\bar{2}}$ сила действующая на первую материальную точку со стороны второй, а \vec{F}_{21} на вторую точку со стороны первой.



- Силы \vec{F}_{12} и \vec{F}_{21} приложены к разным материальным точкам (телам), всегда действуют парами, и являются силами одной природы.
- Во 2 законе Ньютона речь идёт об ускорении приобретаемом телом под действием приложенных к нему сил. Ускорение равно 0, если нулю равна равнодейст-вующая всех сил приложенных к ОДНОМУ телу. 3 закон Ньютона говорит о равенстве сил приложенных к РАЗНЫМ телам. На каждое тело действует ОДНА сила.
- 3 закон Ньютона позволяет перейти от динамики одной материальной точки к динамике системы мат.

Законы Кеплера. Закон всемирного тяготения. Сила тяжести. Вес.

Законы движения планет

- 1. Каждая планета движется по эллипсу, в од-ном из фокусов которого находится Солнце.
- 2. Радиус-вектор планеты за равные проме-жутки времени описывает равные площади.
- 3. Квадраты периодов обращения планет вок-руг Солнца относятся как кубы больших осей их полуорбит.
 - Законы выведены Кеплером, на основе запи-сей Т. Браге. Впоследствии Ньютон

Закон всемирного тяготения

Между любыми двумя материальными точ-ками действует сила взаимного притяжения прямо пропорциональная проиждедению масс и этих точек, и обратно пропор-циональная квадрату расстояния между ними.

(сила всемирного тяготения)

$$F = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

Гравитационная постоянная

$$G = 6,6720 \times 10^{-11} \frac{Hi^{2}}{\hat{e}\tilde{a}^{2}}$$

Смысл гравитационной постоянной G:

Два тела массами $m_1 = m_2 = 1$ кг на расстоя-нии r = 1 м притягиваются друг к другу с си-лой $F = 6,6720 \cdot 10^{-11}$ H.

Сила тяжести

На любое тело массой m, вблизи Земли действует сила тяготения **F**.

Силой тяжести материальной точки называют силу Р, равную векторной разности между силой F тяготения этой материальной точки к Земле и центростремительной силой **Г**_п, обусловливающей участие материальной точки в суточном вращении Земли. Под действием только силы тяжести тело будет двигаться с ускорением свободного паде-ния g≈9,81 м/с². Таким образом, на в<mark>сякое те</mark>ло m действует сила тяжести

Обобщенный закон Галилея

Все тела в одном и том же поле тяготения падают с одинаковым ускорением.

(ускорение незначительно варьируется от радиуса Земли)

Вес тела

- <u>Вес тела</u> сила, с которой это тело действует вследствие тяготения к Земле на опору (или подвес), удерживающую тело от свободного падения.
- Вес тела проявляется только в том случае, если тело двигается с ускорением отличным от g т.е. когда на тело действуют и другие силы.
- Если тело двигается только под действием силы тяжести, то оно находится в состоянии

Сила тяжести действует ВСЕГДА, вес появляется только в том случае, когда на тело кроме силы тяжести действуют и ДРУГИЕ силы

Тело двигается с ускорением а отличным от g. Если тело двигается в поле тяготения Земли с у \wp у \wp рением

то к телу приложена дополни тельная сила удовлетворяю дая условим a=mg-ma=m(g-a) Тогда вес тела

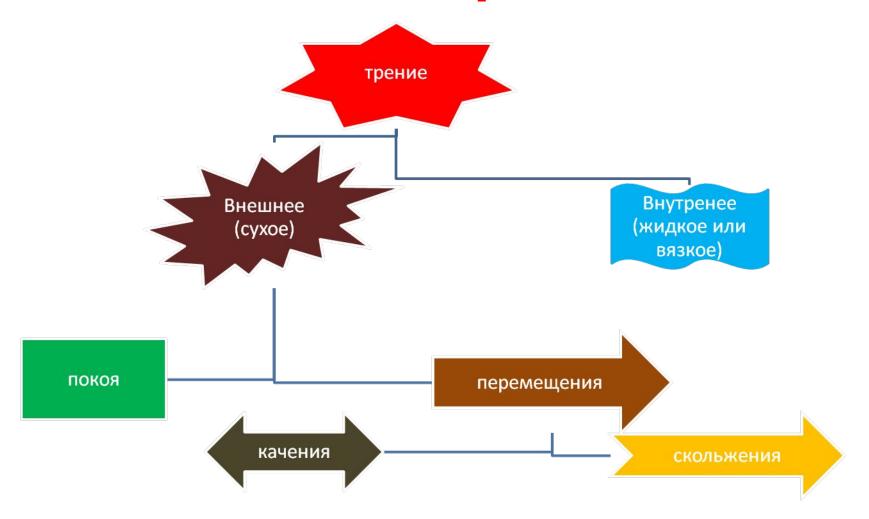
Если тело поженотся и выпомерно и .

Если тело свободно двинается в любом направлении по любой траектории то и т.е. тело будет невесомым.

Сила трения

- Сила трения препятствуют скольжению соприкасающихся тел относительно друг друга.
- Силы трения зависят от относительных ско-ростей тел.
- Силы трения могут быть различной приро-ды. Но в результате их действия механичес-кая энергия всегда превращается во внут-реннюю энергию соприкасающихся тел.

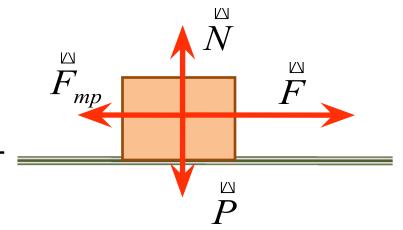
Виды трения



- <u>Трение внешнее (сухое)</u>-возникает в области касания двух соприкасающихся тел при их относительном пере-мещении. Если соприкасающиеся тела неподвижны- <u>трение покоя.</u> Если происходит относительное переме-щение этих тел, то в зависимости от характера их относительного движения- <u>трение скольжения</u>, качения.
- <u>Трение внутреннее</u>- трение между частями одного и то-го же тела, например между слоями жидкости или газа, скорости которых меняются от слоя к слою. В данном случае отсутствует трение покоя.
- Если тела скользят относительно друг друга и разделе-ны прослойкой вязкой жидкости граничное трение (толщина смазки h = 1 мкм) или гидродинамическое трение (толстый слой смазки).

Внешнее трение

Сила трения скольжения пропорционально силе нормального давления, с которым одно тело действует на другое.

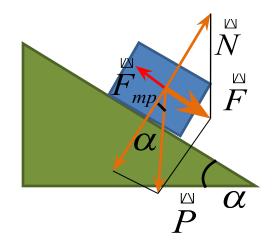


$$\vec{F}_{mp} = fN$$

- Внешнее трение вызвано шероховатостью соприкасаю-щихся поверхностей, а в случае гладких поверхностей об-условленно силами межмолекулярного притяжения
- f-коэффициент поверхностного трения, зависящий от свойств поверхности
- N- сила реакции опоры

Сила трения скольжения

Если тело находится на наклонной поверхности с углом нажлона , то оно приходит в движение, только когда тан- F генциальная \mathcal{E} оставляющая силы тяжести больше



силы трения . Для предельного случая (начала скольжения) должно вы-полняться услови $E = F_{mp} \Rightarrow P \sin \alpha = f P \cos \alpha$

Из этого следует: $f = tg\alpha$

Коэффициент трения равен тангенсу угла α, при котором начинается скольжение по наклону.

 Для трения скольжения на гладких поверхностях опреде-лённую роль играет межмолекулярное притяжение.

Закон трения скольжения (предлажен В. Дерябиным)

где: f_{ucm} -истинный коэффициент трения скольжения ${S\atop P_0}$ -площадь контакта между телами -добавочное давление обусловле -добавочное давление обусловленное силами межмоле-кулярного притяжения

• Сила трения качения (по закону Кулона)

$$F_{mp} = f_{\kappa} N/r$$

где: f_{κ} -коэффициент трения качения

r -радиус катящегося тела

Закон сохранения импульса

- <u>Механическая система</u>-совокупность матери-альных точек (тел) рассматриваемых как единое целое.
- Внутренние силы- силы взаимодействия меж-ду материальными точками механической системы.
- Внешние силы- силы, с которыми на матери-альные точки системы действуют внешние тела.
- <u>Замкнутая система</u>- система, на которую не действуют внешние силы, или геометрическая сумма всех внешних сил равна нулю.

$$\begin{cases} \frac{d}{dt} m_1 v_1 = F_1' + F_1 \\ \frac{d}{dt} m_2 v_2 = F_2' + F_2 \\ \frac{d}{dt} m_n v_n = F_n' + F_n \end{cases}$$

$$\frac{d}{dt} (m_1 v_1 + m_2 v_2 + \dots + m_n v_n) =$$

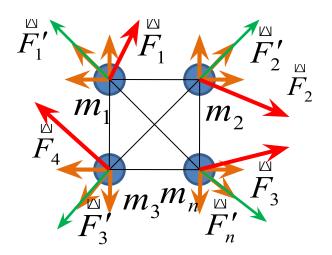
$$= F_1 + F_2 + \dots + F_n + F_1 + F_2 + \dots + F_n$$

По 3 закону Ньютона

$$F_1 + F_2 + ... + F_n = 0$$

$$\frac{d}{dt}(m_1v_1 + m_2v_2 + \dots + m_nv_n) =$$

$$= F_1 + F_2 + \dots + F_n = \sum_{i=1}^n F_i$$



Система состоит из n тел у которых

соответся венно; $m_3, ..., m_n$

- Массы: $v_1, v_2, v_3, ..., v_n$
- Скорости:
- Равнодейстую рених сил
- Равнодействующие, F_n внеш-них сил

Так как по 3 закону Ньютона геометрическая сумма внут-ренних сил равна у нулжо $+ \dots + F_n = 0$ то:

$$\frac{d}{dt}(m_1v_1 + m_2v_2 + ... + m_nv_n) == F_1 + F_2 + ... + F_n = \sum_{i=1}^{n} F_i = \frac{dp^{i}}{dt}$$

где:
$$p = \sum_{i=1}^{n} m_i v_i$$
 -импульс системы.

Производная по времени импульса механической систе-мы равна геометрической сумме внешних сил действую-щих на систему.

В случае отсутствия внешних сил (система замкнутая)

$$\frac{dp}{dt} = \sum_{i=1}^{n} m_i a_i^{\mathbb{N}} = \sum_{i=1}^{n} F_i = 0$$

Закон сохранения импульса

Импульс <u>замкнутой</u> системы <u>не</u> <u>изменяется</u> с течением времени.

$$\stackrel{\boxtimes}{p} = \sum_{1}^{n} m_{i} \stackrel{\boxtimes}{v_{i}} = const$$

Данный закон справедлив не только для клас-сической механики, он носит универсальный характер, то есть он: УНИВЕРСАЛЬНЫЙ ЗАКОН ПРИРОДЫ.

<u>Центр масс</u>

- В механике Галилея-Ньютона импульс сис-темы из-за независимости массы от ско-рости может быть выражен через скорость её центра масс.
- <u>Центром масс (центром инерции)</u>- для сис-темы материальных точек называется во-ображаемая точка С положение которой характеризует распределение массы всей системы.

• Радиус-вектор центра масс: $\underset{r_c}{\mathbb{Z}} = \frac{\sum\limits_{1}^{n} m_i r_i}{r_c}$ Где:

 $m_i \overset{ iny }{r_i}$ -масса и радиус вектор і-ой материальной *п*ТОЧКИ

-число материальных точек в системе

-масса всей системы

• Скорость центра масо $v_c = \frac{d v_c}{d t} = \frac{\sum_{1}^{n} m_i \frac{d v_i^{\omega}}{d t}}{\sum_{1}^{n} m_i v_i} = \frac{\sum_{1}^{n} m_i v_i^{\omega}}{\sum_{1}^{n} m_i v_i}$

$$\stackrel{\boxtimes}{p} = \sum_{i=1}^{n} \stackrel{\boxtimes}{p}_{i} = \sum_{i=1}^{n} m_{i} \stackrel{\boxtimes}{v_{i}} = m \stackrel{\boxtimes}{v_{c}}$$

• Импульс системы равен произведению массы системы на окорость её центра масс.

Закон движения центра масс

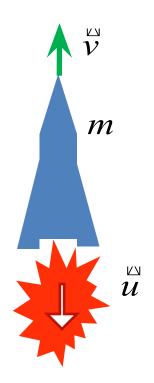
Центр масс системы двигается как материаль-ная точка, в которой сосредоточена вся мас- са системы, и на которую действует сила равная геометрической сумме всех внешних сил, действуйщих на систему. F_n

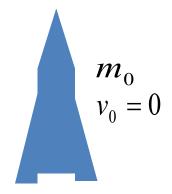
<u>Центр масс замкнутой системы либо</u> <u>движется прямолинейно и равномерно,</u> <u>либо остаётся неподвижным.</u>

<u>Движение тел переменной</u>

массы

- В начальный момент времени= 0 , масс \mathbf{a}_0 , начальная скорость 0
- В момент времени : массам , скорость истечения га-зов относительно рак $^{\bowtie}$ ты
- В момент времени + dt , масса ра-кельн dm , масса сгоревинего то-плива , $\overset{\bowtie}{v} + d\overset{\bowtie}{v}$ скорость ракеты





Изменение импульса системы за время dt: $dp^{\square} = ((m - dm)(v^{\square} + dv^{\square}) + dm(v^{\square} + u^{\square})) - mv^{\square} \approx mdv + u^{\square}dm$

Если на тело действуют внешние силы то :

$$dp = Fdt \Rightarrow Fdt = mdv + udm$$

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

где : $u = F_p$ -реактивная сила

Если и противоположно по направлению с v то ракета разгоняется, если совпадает то тормозится.

Уравнение движения тела Переменной массы $ma = F + F_p$

$$ma = F + F_p$$

(Уравнение Мещерского)

Если на движущуюся ракету не действуют внешние силы (F=0) и скорость выбрасываемых газов постоянна то:

И

$$m \frac{d \overset{\bowtie}{v}}{d t} = -u \frac{d \overset{\bowtie}{m}}{d t} \Rightarrow v = -u \int \frac{d m}{m} = -u \ln m + C$$
 Значение постоянной интегрирования С

определим из начальных условий. Дсли

TO
$$C = u \ln m_0$$

Следовательно:

Формула Циолковского

$$v = u \ln(\frac{m_0}{m})$$

Формула Циолковского показывает:

- Чем больше конечная масса ракеты (m), тем больше должна быть стартовая масса ракеты (m₀).
- Чем больше скорость истечения газов (и), тем больше может быть конечная масса (m) при данной стартовой массе (m_o) ракеты.