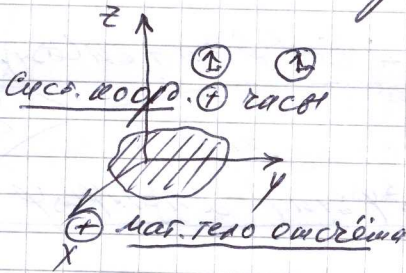
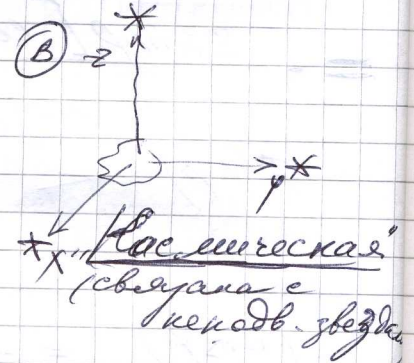
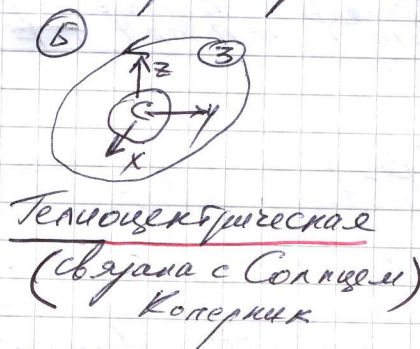
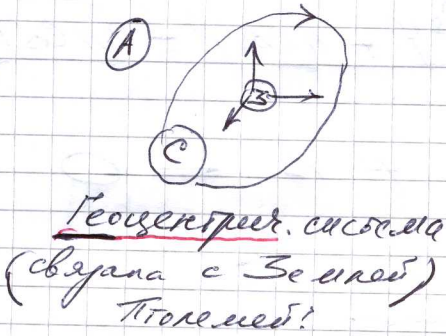


§1. Инерциальные системы отсчёта.

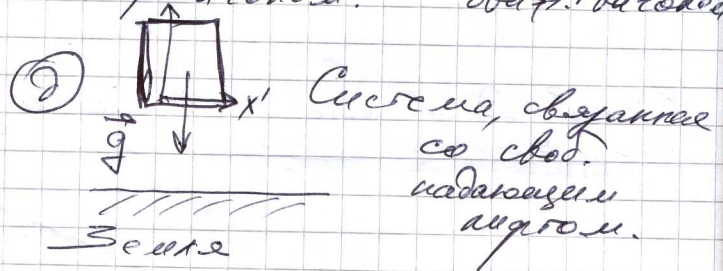
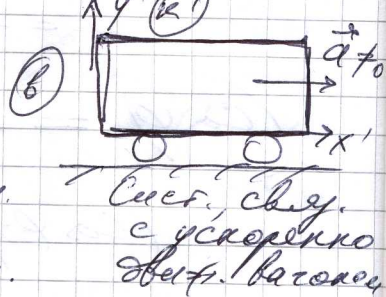
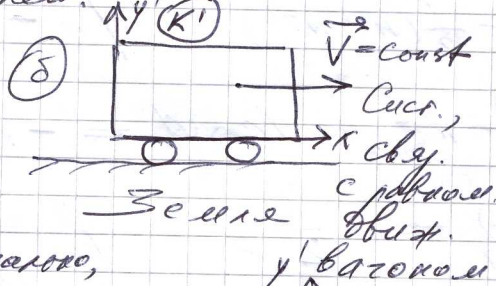
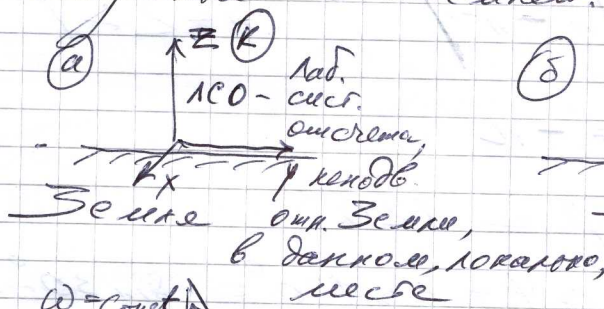
Физические явления происходят в пространстве и во времени, говорят также, протекают в пространстве и во времени. Для их описания могут использоваться различные системы отсчёта.



Очень важен выбор системы отсчёта. Например, с точки зрения простоты формулировки законов физики, исторически выбирались разл. системы отсчёта. Приведём их примеры.



Более «земной» пример системы отсчёта локально связан с Землей.



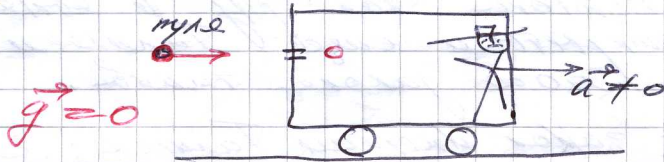
По поводу перечисленных выше систем можно задать ряд вопросов. Например:

Какая из систем (A), (B), (B), астрономических и космологических масштабов, более удобна для описания физич. явлений? Где эти явл. выглядят наиб. просто?

Какая из «земных» систем отсчёта (a), (б), ... (д) более удобна для «описания физич. явлений»? Где эти явления выглядят проще? В какой из систем отсчёта законы механики выглядят проще?

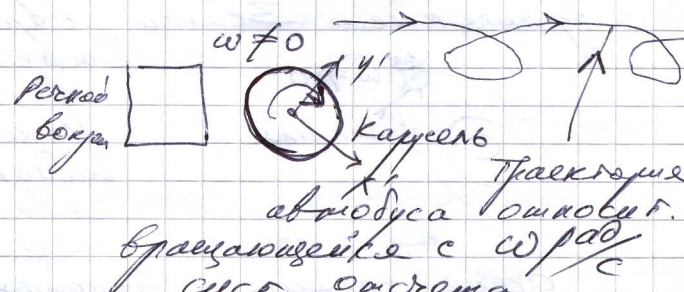
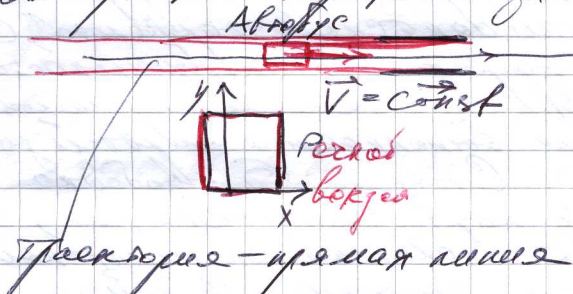
Интересно, основываясь на опыте и здравом смысле, указывает, что, по-видимому, (a) и (б) сист. в квант.

роде зивиданья: если в сист. (а) тело покоится, то в (б) оно равномерно движется. Система (б) более сложна для опис. движ. явлений, в ней эти явления и выглядят несколько "чуждыми"



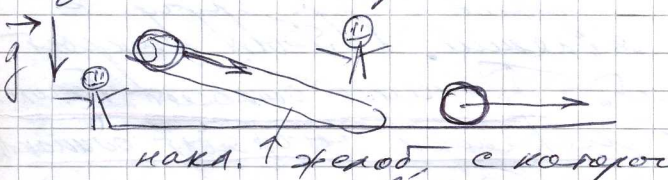
В вагона задегает пуля, пробивая вагон, пуля вагон порвала до скорости вагона. Сначала она зависела, затем ускоренно д. двигаться наряд, к стенке, которую пробила. "Кобой спасен"!

Очевидно, что явление в "а" сист. д. выглядеть еще сложнее, например, автобус, перемещающийся мимо Регового вокзала в академгородок, движется относительно ИСО (Реговой вокзал) равномерно и прямолинейно с точки же зрения карусели аттракционов Регового вокзала он будет совершать замкнутое кривое движение



Из систем (А), (Б), (В) астрономы и космич. масштабов, как вокзал опис. наст. "правильной" сист. оказалась сист. (В), связанная с неподв. звездами. Опис. этой сист. можно описать космические аппараты при их перемещении в пространстве

После долгих раздумий экспериментов пришла идея. Талшей впервые предложил это если маж. тело освободить от действия всех сил, т.е. делать его все более свободным, сохраняем состояние покоя или равномерного прямол. движения. В родном городе Талшей (Талше), в музее, есть залешат. картина:



Талшей с соратниками наблюдают это явление. Шар, ускоряясь, скатывается с желоба, затем касается по плоскости.

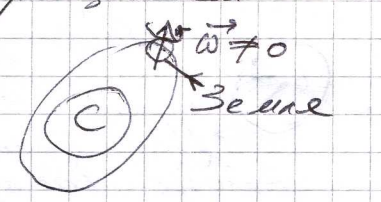
Если уменьшать силу трения то движ. шара по горизонт. пов-ти становится все более равномерным. Если уменьшать наклон желоба, уменьшать силу трения, то шар, в зависимости от нач. условий, будет сохранять сост. покоя или равномер. прямол. движение.

$\vec{a} \rightarrow 0$ ,  $\vec{F} \rightarrow 0$   
 До Талшей, Аристотель и его последователи ислагалл, что  $\vec{v} \rightarrow 0$  при  $\vec{F} \rightarrow 0$ !  
 М. Ломоносове заблуждение!  $\vec{v} \neq 0$  при  $\vec{F} = 0$ !

В семнадцатом веке, опираясь на труды предшествующих натурфилософов, Усаак Ньютон сформулировал вкратце в "контрактации". Везде законы механики, вместе с тем и при его имя — законы Ньютона — в основе подготавливая труды "Матем. начала натур. философии".

Первый закон Ньютона как раз и является законом инерции, открытым еще Галилеем. Современная формулировка этого закона такова:  
1-ый закон Ньютона  $\equiv$  закон Инерции Галилее:  
 Существовать системы отсчета называемые инерциальными, в которых тело, сохраняя состояние покоя или равномерного прямолинейного движения, если действие внешних сил, на это тело, скомпенсированы.  
 (в которых тело, свободное от действия внешних сил, сохр. соств. покоя или равномер. прямолинейн.

Системы (А) и (Б) явл. приближенно-инерциальными, т.к. следует помнить что Земле вращается вокруг своей оси и является, так сказать "галактической каруселью", с вращением Земли связаны эффекты центрифугальности.  
 Системы (В) и (Г) явл. не инерциальными в них не выполняется первый закон Ньютона. Система (Г) свободное падение имеет, на удивление, является локально-инерциальной системой отсчета, в ней

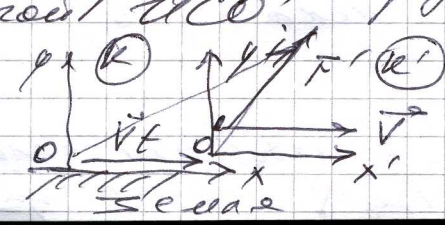


очень хорошо выполняются все законы Ньютона. По сути Земля движется вокруг Солнца свободной и представляет собой галактический лифт, свободное падение галактической центрифугальности. Солнце, сама наша система, в свою очередь движется свободно (в кр-ве, свободно падает) и т.д.  
 Из астрономии и космологии системы (А) (Б) (В) системы (В), связ. с неподв. звездами явл., в первом приближении, инерциальной.  
 Наил. просто законы механики Н. относятся в инерц. системах отсчета.

§2 Преобразование Галилея. Принцип относ. Галилея

Все инерц. сист. отсчета явл. друг другу в смысле вычисления мех. явлений. Принцип относ. Галилея и сформулирован так: Принцип относ. Галилея утверждает что законы механики выглядят одинаково во всех ИСО.

Физич. явление можно описывать в ракур. ИСО, т.е. все ИСО эквивалентны, то описание и осуществ. в любой удобной ИСО. При этом часто необходимо переключать описание в одной ИСО переключать в другую ИСО, через переключать описание в



ИСО (К) и ИСО (К')  
 $v = \vec{v} = \text{const}$   
 При  $t=0$  начала систем совпадают

Тогда, при  $t > 0$ , имеют место преобразования Галилея:

$$\begin{cases} \vec{r} = \vec{r}' + \vec{V}t, & \text{или} \\ t = t'. \end{cases} \iff \begin{cases} x = x' + Vt, y = y', z = z' \\ t = t' \end{cases}$$

Существуют разл. замечат следствия из-за Галилея, но не надо возвращаться к их обсуждению.

### §3. Элементы алгебры векторов

Физические величины могут быть различно геометрической природы. Часть величин не изменяются при преобразованиях координат, такие величины характ. числовыми значениями и назыв. скалярными.

Физические скал. велич.  $m$  - масса,  $q$  - заряд,  $T$  - температура,  $P$  - давл., ...

Сум. величины, кот. характеризуются как числовыми значениями, модулем  $\neq 0$ , так и направлением в пр-ве. Такие величины называются векторными.

Примеры век. величин  $\vec{V}$  - скорость,  $\vec{r}$  - рад. вектор,  $\vec{a}$  - ускор.  $\vec{p} = m\vec{V}$  - импульс,  $\vec{F} = m\vec{a}$  - сила и др. поля  $\vec{g}$ ,  $\vec{E} = \vec{F}/q$ ,  $\vec{B}$  - урв. м. маг.

Тем. природы дич. величины, как говорят, связана с их законами преобразования при разл. преобразованиях координат.

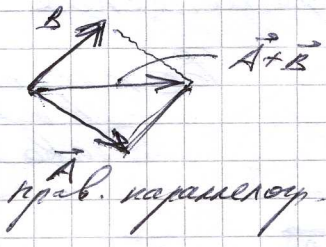
Замечание По-видимому, для начала не нужно вдаваться в эти детали. Действовать проще.

Скал. велич. характ. описываются только числовыми значениями, называются скалярными.

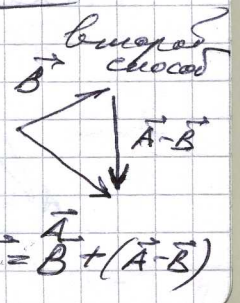
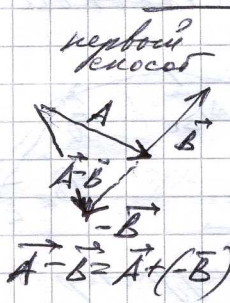
- $P$  - давл.,  $V$  - объем,  $T$  - темп.
- $m$  - масса,  $q$  - заряд,  $S$  - смик, ...
- $t$  - время и т.д.

Сум. велич. характ. как числовыми значениями, модулем  $\geq 0$ , так и направлением в пр-ве. Такие величины называются векторными.  $\vec{r}, \vec{V}, \vec{a}, \vec{p} = m\vec{V}, \vec{F}, \vec{E}, \vec{B}$ . Физич. величины ~~одной~~ ~~векторной~~ ~~триа~~ векторные, и складывать и вычитать их след. правилами

#### Сложение



#### Вычитание



$$\vec{A} - \vec{B} = \vec{A} + (-\vec{B}) \quad \vec{A} = \vec{B} + (\vec{A} - \vec{B})$$

Примеры использования углов, операций, сложение и вычитание в физике.

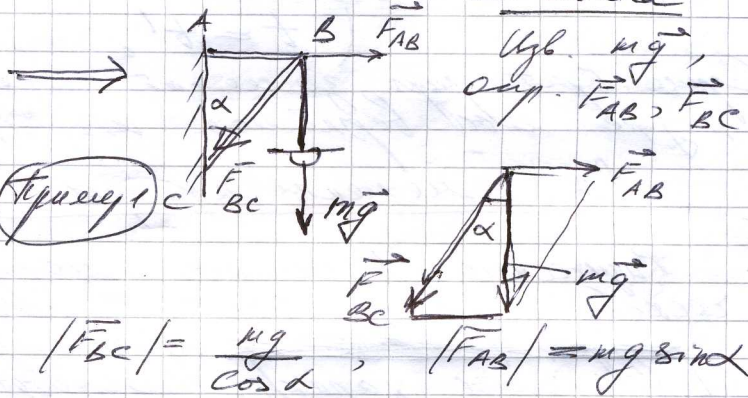
Определим результирующую силу

$$\vec{F}_{\text{рез}} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2$$

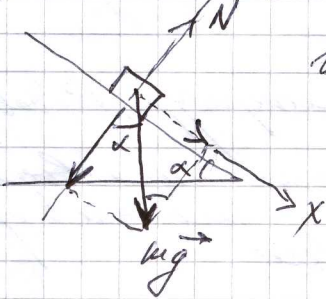
принцип (линейность) сложения сил — кодтв. эксл.

Известна результирующая сила. Определить её составляющие

Задача



Пример 2



Изв.  $mg$ , действ. на тело, скатывающееся вгору накл.  $\alpha$ -та, определить её состав.

$$mg = (P_x, P_y) = ?$$

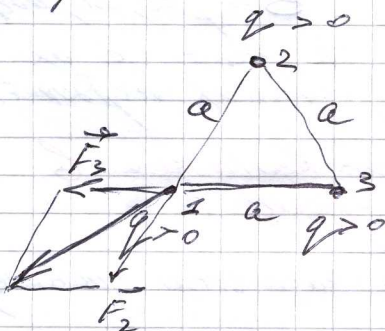
$$|N| = ?$$

$$mg_x = mg \sin \alpha$$

$$mg_y = mg \cos \alpha$$

$$N = mg \cos \alpha$$

Пример 3 Эл.



силы.

$$\vec{F}_{1/23} = \vec{F}_2 + \vec{F}_3$$

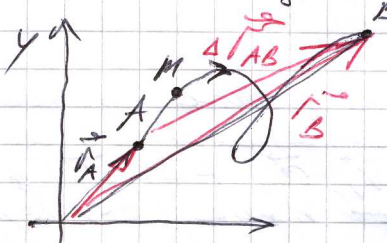
Известное правило сложения векторов E и B

$$\vec{E}_{\text{рез}} = \vec{E}_1 + \vec{E}_2 + \dots$$

$$\vec{B}_{\text{рез}} = \vec{B}_1 + \vec{B}_2 + \dots$$

Как правило сложения для векторов — операция сложения векторов

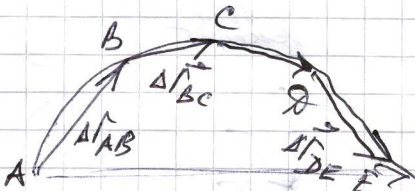
Важно векторной величиной явл. перемещение  $\Delta \vec{r}_{AB}$  точек на расстоянии  $M$ :



$$\Delta \vec{r}_{AB} = \vec{r}_B - \vec{r}_A$$

не зависит от траектории движения между A и B, оп-ся началом и концом.

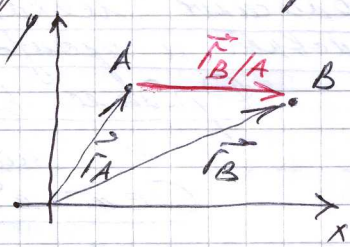
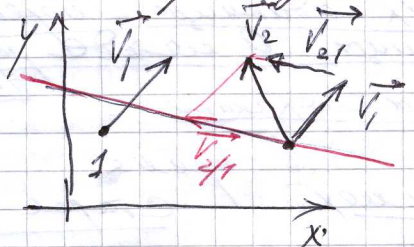
Двигаясь вдоль траектории B-A расстояние между последовательными перемещениями:



Векторы разл. перемещений складываются по правилу сложения.

$$\Delta \vec{r}_{\text{результат}} = \Delta \vec{r}_{AB} + \Delta \vec{r}_{BC} + \dots + \Delta \vec{r}_{DE}$$

Вектор относит. расстояния

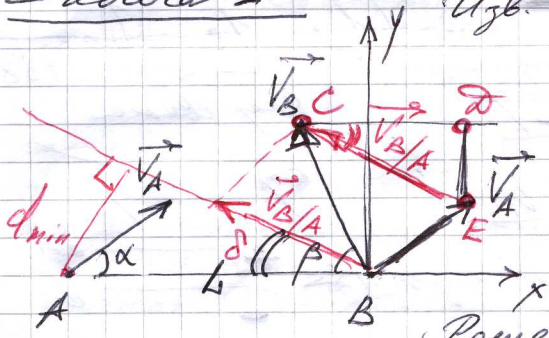


$\vec{v}_{B/A} \stackrel{\text{def}}{=} \vec{v}_B - \vec{v}_A$   
 $\vec{v}_{BA} = \vec{v}_B - \vec{v}_A$

Вектор относит. скорости:

$\vec{v}_{2/1} = \vec{v}_2 - \vec{v}_1$

Задача 1



Углы  $AB = L$  — расстояние между равномерно движущимися катерами  
 Известны  $v_A, v_B, \alpha, \beta$

Определите расстояние миним. сближения катеров.

Решение: Определяем  $\vec{v}_{B/A} = \vec{v}_B - \vec{v}_A$

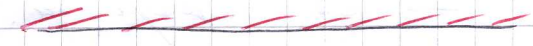
$d_{min} = L \cdot \sin \delta$

$\Delta CDE: \angle CDE = \delta, \quad \text{tg } \delta = \frac{DE}{CD} = \frac{v_B \sin \beta - v_A \sin \alpha}{v_B \cos \beta + v_A \cos \alpha}$

$\sin \delta = \text{tg } \delta \cdot \cos \delta = \frac{\text{tg } \delta}{\sqrt{1 + \text{tg}^2 \delta}}, \quad 1 + \text{tg}^2 \delta = \frac{1}{\cos^2 \delta}$

$\Rightarrow d_{min} = L \sin \delta$

Задача 2

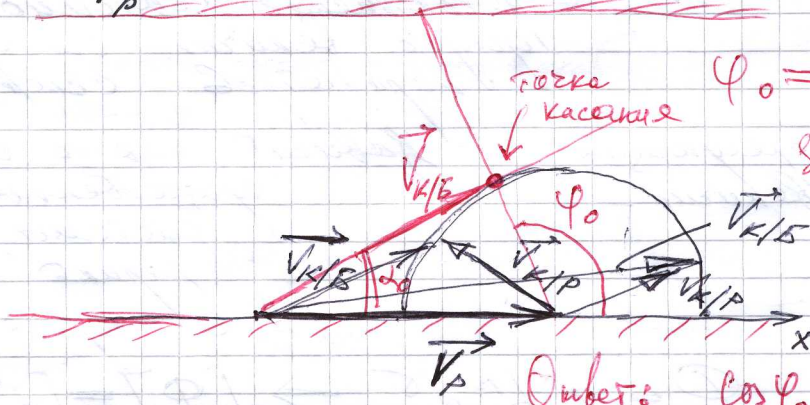
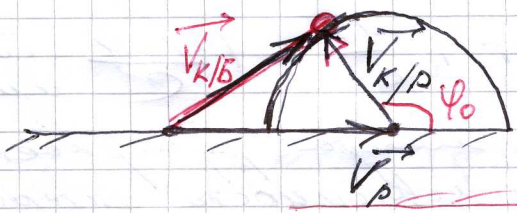


Река

По реке плывет катер со скоростью

$v_{K/P} = \frac{v_P}{\eta}, \quad \eta > 1$

Под камнем углом  $\phi_0$  к берегу со скоростью катер, чтобы его скосило вдоль берега на миним. расстоянии.



$\phi_0 = \alpha_0 + \frac{\pi}{2}$

$\sin \alpha_0 = \frac{v_{K/P}}{v_P} = \frac{1}{\eta}$

Ответ:  $\cos \phi_0 = -\sin \alpha_0 = -\frac{1}{\eta}$

§3. Фундаментальные величины механики, их единицы измерения.  
Основные и производ. единицы, о методе размерности

Фундаментальные величины механики

$l$  - длина

$m$  - масса

$t$  - время

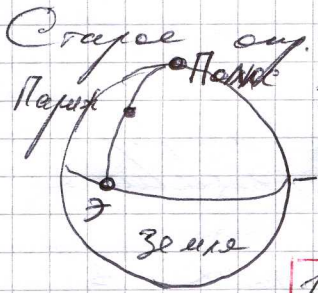
Осн. единицы мех.

старые единицы

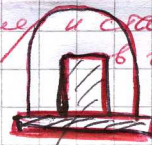
$1M = 1 \text{ метр}$

$1кг$

$1с = \frac{\Delta t_{\text{сек. ср.}}}{24 \cdot 60 \cdot 60}$



$1M = \frac{2\pi R_{\text{Земля}}}{10\,000\,000}$



Бурж. мер и стандарты в г. Севр Франция

Платино-иридиевый цилиндр

$1M = \frac{1}{299\,792\,458} \text{ свет. года}$

$1кг, 1M, 1с$  - новое ед. системы СИ

$1с = 9192\,631\,770 \cdot \Delta t_{\text{цезия-133}}$

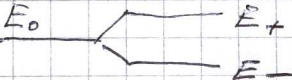
$E_+, E_0$  - два сверх.

точек уровня осн. косм.

атом цезия-133

$\Delta E = E_+ - E_0 = h\nu = h \frac{c}{\lambda}$

$\Delta t = \frac{h}{\Delta E}$



Оур-е

Единицы измер, определяемые посредством стабильных, сохраняются основными ед.

$1M, 1кг, 1с$  - осн. ед. мех.

Оур-е

Единицы измер, осн. посредством формул с основными, производными ед.

$V = \frac{l}{t} \Rightarrow 1 \frac{M}{с} = \frac{1M}{1с} - \text{ед. скорости.}$

$a = \frac{V}{t} \Rightarrow 1 \frac{M}{с^2} = \frac{1 \frac{M}{с}}{1с} = 1 \frac{M}{с^2} - \text{ед. ускор.}$

$P = mV \Rightarrow 1 \frac{кг \cdot M}{с} = 1 кг \cdot \frac{1 M}{с} = 1 \frac{кг \cdot M}{с} - \text{ед. имп.}$

О методе размерности

Суть метода размерности - установление зависимости интересующей величины от соответствующих параметров системы

$\Phi$  - интересующая величина

Зависит как от соответствующих параметров системы, так и от физ. величин харак. системы

$a, b, c$  - константы, константы

$\Phi = a^x b^y c^z \Rightarrow [\Phi] = [a^x][b^y][c^z]$

$[l] = L$ ,  $[m] = M$ ,  $[t] = T$  — размерности длины, массы и времени.

$[v] = \left[ \frac{l}{t} \right] = \frac{L}{T}$ ,  $[a] = \left[ \frac{v}{t} \right] = \frac{[v]}{[t]} = \frac{L}{T^2}$  и т.д.

$[P] = [mv] = [m] \cdot [v] = M \cdot \frac{L}{T}$  — радиус и импульс

Задача Установите зависимость времени столкновения стальных шаров от соответствующих существующих параметров:  $E$  — модуль упругости,  $D$  — диаметр,  $\rho$  — плотность

Указание: размерность  $E$  определите по закону Гука

Напряжение  $\rightarrow \sigma = \frac{F}{S} = E \frac{\Delta l}{l} \rightarrow [E] = \frac{[F]}{[S]} = \frac{M}{L \cdot T^2}$   
 в материале (архивное давление) Решение: Осевидно  $[D] = L$ ,  $[\rho] = \frac{M}{L^3}$

$T = E^\alpha D^\beta \rho^\gamma \Rightarrow [T] = [E^\alpha D^\beta \rho^\gamma]$

$\Rightarrow T^1 = \frac{M^\alpha}{L^\alpha T^{2\alpha}} \cdot L^\beta \cdot \frac{M^\gamma}{L^{3\gamma}}$

Приравняем размерности величин слева и справа в последнем равенстве, получаем сист. ур.:

$T: 1 = -2\alpha, \Rightarrow \alpha = -\frac{1}{2}$

$M: \alpha + \gamma = 0, \Rightarrow \gamma = \frac{1}{2}$

$L: \beta - \alpha - 3\gamma = 0 \Rightarrow \beta = \alpha + 3\gamma = 1$

$\rightarrow$  Ответ:  $T \propto D \sqrt{\frac{\rho}{E}}$  — формула, проверяемая в лаб. №4

Лекция 3. Алгебра векторов. Координатный, векторный и естественный способы описания движений.

- §1 Алгебра векторов (описание)
- §2 Координатный способ опис. (движения)
- §3 Векторный способ опис. (движения)
- §4 Естеств. способ опис. движения