

Геометрическое ядро. § 1.8.

$T(\vec{x}, \vec{y}) = \sum_{i=1}^n m_i (\vec{\tau}_i \times \vec{x}) (\vec{\tau}_i \times \vec{y})$. $J_{pq} = T(\vec{e}_p, \vec{e}_q)$, $p, q = 1, 2, 3$.

$\vec{x} = \frac{\vec{e}}{\sqrt{J_e}}$, $J_e = T(\vec{e}, \vec{e})$. $T(x, x) = 1$. Элементарное ядро (или единичное ядро), если все массовые векторы приводятся к единичному ядру, есть все массовые векторы приводятся к единичному ядру). Если \vec{x} - масса единичного ядра, то $J\vec{x}$ - нормаль к единичному ядру в \vec{x} . Оператор ядра $J\vec{x} = \sum_{i=1}^n m_i (\vec{\tau}_i \times (\vec{x} \times \vec{\tau}_i))$. $T(\vec{x}, \vec{y}) = \vec{y} \cdot J\vec{x}$.

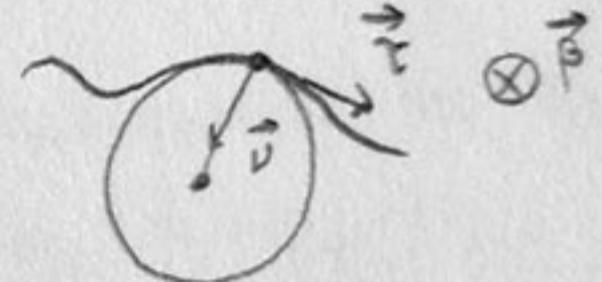
Трабные оси ядер. § 1.9.

Линия, для которой единичное ядро ядерно. Трабная ось ядра - линия, для чего называется ось, которая проходит через точку O и касательная к ядру, в которой пересекаются все симметрии.

Ускорение точки. § 2.2

$\frac{d\vec{\tau}}{ds} = \frac{\vec{J}}{s}$, \vec{J} - единичный вектор, направляемый вдоль касательной к траектории, s - радиус-вектор в данной точке траектории. Тангенциальный вектор $\vec{\tau}$ и \vec{J} называются конфигурационными.

$\vec{\beta} = \vec{\tau} \times \vec{J}$, $\vec{\tau}, \vec{J}, \vec{\beta}$ - сопротивляющие оси.



$$\vec{w} = w_\tau \vec{\tau} + w_\nu \vec{\nu} + w_\beta \vec{\beta}, w_\tau = \dot{s} = \frac{ds}{dt}, w_\nu = \frac{v^2}{s},$$

$$w_\beta = 0.$$

Кинематические координаты.

$$\tau_1 = s \cos \varphi, \tau_2 = s \sin \varphi, \tau_3 = \tau_3.$$

$$v_\rho = \dot{s}, v_\varphi = s \dot{\varphi}, v_3 = \dot{\tau}_3.$$

$$w_\rho = \ddot{s} - s(\dot{\varphi})^2, w_\varphi = 2s\dot{s}\dot{\varphi} + s\ddot{\varphi}$$

Сферические координаты.

$$x_1 = r \cos \theta \cos \varphi, x_2 = r \cos \theta \sin \varphi, x_3 = r \sin \theta.$$

$$v_\rho = \dot{r}, v_\theta = r \dot{\theta}, v_\varphi = r \dot{\varphi} \cos \theta.$$

Закон движения твёрдого тела. § 2.3.

Это определение закона движения твёрдого тела даёт возможность задать закон движения трёх его точек, не лежащих на одной прямой.

Закон произвольного движения твёрдого тела есть алгебраическое линейное преобразование вида $\vec{r}(t) = A(t) \vec{x} + \vec{r}'(t)$, где \vec{x} - постоянный вектор, $A(t)$ - ориентационный матричный оператор, зависящий от времени, $\vec{r}'(t)$ - радиус-вектор фиксированного в нём ядра.

Движение вокруг неподвижной точки. § 2.4.

$SO(3)$ - группа ортогональных операторов в $O(3)$ с определением 1.

Параметры Эйлера. § 2.6.

Преобразование вращения векторов инфинитесимального вектора \vec{z} на угол вращения фиксированной $\vec{x} = \vec{x} + 2q_0(\vec{x} \times \vec{z}) + 2(\vec{x} \times (\vec{x} \times \vec{z}))$, где $q_0 = \cos\left(\frac{\alpha}{2}\right)$, $\vec{x} = \sin\left(\frac{\alpha}{2}\right)\vec{e}_1$, $\vec{x} = q_1\vec{e}_1 + q_2\vec{e}_2 + q_3\vec{e}_3$. q_0, q_1, q_2, q_3 - параметры Эйлера. $q_0^2 + q_1^2 + q_2^2 + q_3^2 = 1$.

Параметры Кэли-Клейна. § 2.7.

$$\vec{P}_x = \begin{pmatrix} ix_1 & x_2 + ix_3 \\ -x_2 + ix_3 & -ix_1 \end{pmatrix}, \quad P_x = \begin{pmatrix} ix_1 & x_2 + ix_3 \\ -x_2 + ix_3 & -ix_1 \end{pmatrix}.$$

Если P кватерниона, $\text{tr}P = 0$, то $P = p_1\delta_1 + p_2\delta_2 + p_3\delta_3$, где $p_i \in \mathbb{R}$, $i=1, 2, 3$, $\delta_1 = i\beta_3$, $\delta_2 = i\beta_2$, $\delta_3 = i\beta_1$, $\beta_1 = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}$, $\beta_2 = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}$, $\beta_3 = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$. $Q = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}$ - универсальная матрица с $\det Q = 1$, $Q = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ -\bar{\beta} & \bar{\alpha} \end{pmatrix}$, $\bar{\alpha} + \bar{\beta}\beta = 1$. $\alpha, \beta, \gamma, \delta$ - параметры Кэли-Клейна.

Параметры Эйлера - кватернионное представление $Q = q_0E + q_1\beta_1 + q_2\beta_2 + q_3\beta_3$. $\alpha = q_0 + iq_1$, $\beta = q_2 + iq_3$, $\gamma = -q_2 + iq_3$, $\delta = q_0 - iq_1$.

Число Эйлера ψ, θ, φ . $Q = Q_\psi Q_\theta Q_\varphi$, $Q_\psi = \cos\left(\frac{\psi}{2}\right)E + \sin\left(\frac{\psi}{2}\right)\beta_3$, $Q_\theta = \cos\left(\frac{\theta}{2}\right)E + \sin\left(\frac{\theta}{2}\right)\beta_1$, $Q_\varphi = \cos\left(\frac{\varphi}{2}\right)E + \sin\left(\frac{\varphi}{2}\right)\beta_2$.

Кватернионы. § 2.8.

Множество кватернионов - это пространство H линейных комплексных векторов $h = a + bi + cj + dk$, где $a, b, c, d \in \mathbb{R}$, i, j, k - некоторые линейные независимые единицы.

$$ioj = -oji = k, \quad jok = -koi = i, \quad koi = -cio = j, \quad i^2 = j^2 = k^2 = -1$$

Каждый кватернион h можно выразить универсальной формулой $Q(h) = \begin{pmatrix} a+bi & ci+di \\ -ci+di & a-bi \end{pmatrix} = aE + b\beta_1 + c\beta_2 + d\beta_3$. $Q(h_1 + h_2) = Q(h_1) + Q(h_2)$.

$$Q(h_1 \circ h_2) = Q(h_1) \cdot Q(h_2).$$

$h = a + bi + cj + dk$, $\bar{h} = a - bi - cj - dk$ - конjugированный кватернион

$$\overline{h_1 + h_2} = \bar{h}_1 + \bar{h}_2, \quad \overline{h_1 \circ h_2} = \bar{h}_1 \circ \bar{h}_2.$$

$$|h| = \sqrt{h \circ \bar{h}} = \sqrt{a^2 + b^2 + c^2 + d^2}, \quad |h|^2 = \det Q(h), \quad |h_1 \circ h_2| = |h_1| \cdot |h_2|$$

Если $h \neq 0$, то $|h| + 0 \in h^{-1} = \frac{\bar{h}}{|h|^2}$, $h \circ h^{-1} = h^{-1} \circ h = 1$.

H_1 -множество кватернионов с единицей, различной 1. Если $h \in H_1$, то $h^{-1} = \bar{h}$. H_1 -группа по умножению $|h| = \sqrt{\det Q(h)}$, H_1 изоморфна $SU(2)$. $Q(h) = aE + b\sigma_1 + c\sigma_2 + d\sigma_3$, $q_0 = a$, $q_1 = b$, $q_2 = c$, $q_3 = d$.

H_0 -трёхмерное пространство кватернионов x , где $\bar{x} = -x$. $|x|^2 = x \cdot \bar{x} = -x^2$. H_0 изоморфно \mathbb{R}^3 .

Теорема. Если $|h|=1$, то преобразование $x \rightarrow z$, задаваемое формулой $z = h \circ x \circ \bar{h} = h \circ x \circ h^{-1}$, $x \in H_0$, есть бициклическое преобразование евклидова пространства.

Идеальные связи. Виртуальные перемещения. § 4.6.

Пространство T виртуальных перемещений называется множеством векторов $\{\delta \vec{r}_j, j = \overline{1, N}\}$ бесконечных перемещений, удовлетворяющих системе $\sum_{j=1}^N \frac{\partial \varphi_j}{\partial \vec{r}_j} \delta \vec{r}_j = 0, j = \overline{1, m}$.

Таким образом $f_j(\vec{r}_1, \vec{r}_2, \dots, \vec{r}_N, t) = 0, j = \overline{1, m}$.

$$\varphi_j = \sum_{v=1}^N \frac{\partial f_j}{\partial \vec{r}_v} \vec{r}_v + \frac{\partial f_j}{\partial t} = 0, \quad \frac{\partial \varphi_j}{\partial \vec{r}_j} = \frac{\partial f_j}{\partial \vec{r}_j} \cdot \sum_{v=1}^N \frac{\partial f_j}{\partial \vec{r}_v} \delta \vec{r}_v = 0, \\ j = \overline{1, m}.$$

Связь идеальная, если $\forall \{\delta \vec{r}_j, j = \overline{1, N}\} \in T \quad \sum_{j=1}^N \vec{R}_j \delta \vec{r}_j = 0$.

Таким образом идеальные связи ограничены определением при задании активных масс, если $m \leq 3N$.

Принцип виртуальных перемещений. § 4.7.

Конфигурация системы N материальных точек, на которых изменение идеальных геометрических параметров не влияет на величину геометрических параметров связей, допускаемых в данной конфигурации материальные связи, называемые в данной конфигурации материальными связями, допускаемыми в данной конфигурации материальных точек при заданных величинах масс и начальных положениях точек и начальных скоростях точек, когда величина изменения положения точек и величина изменения величины времени равна нулю при этом эпиморфика заданы всем активным им $\vec{F}_j, j = \overline{1, N}$, действующим на систему, ее массах и начальных виртуальных перемещениях $\{\delta \vec{r}_j, j = \overline{1, N}\}$ можно применить: $\sum_j \vec{F}_j \delta \vec{r}_j = 0 \quad \forall \{\delta \vec{r}_j, j = \overline{1, N}\} \in T$.

Если все действующие на систему силы неподвижны, то при выполнении условий приведена формулы перенесения необходимо и достаточное условие равновесия при

$$\text{тогда } \delta U = \sum_{v=1}^N \frac{\partial V}{\partial \vec{r}_v} \delta \vec{r}_v = 0, \text{ где } V - \text{силовая функция.}$$

Примечание. Приведение: равновесие системы под действием сил симметрично действию сил симметрии, т.е. система должна быть симметрична относительно конфигураций, для которых сумма всех моментов зернистых масс равна нулю и для которых суммы моментов зернистых масс, расположенных в вертикальных отрезках, симметричны. Переход к координатам в приведенном виде не изменяет равновесия.

q_1, q_2, \dots, q_n — координатные координаты, $Q_i = \sum_{v=1}^N \vec{F}_v \frac{\partial \vec{r}_v}{\partial q_i}$, $i = \overline{1, n}$, — обобщенные силы. Для равновесия система $\sum_{v=1}^N \vec{F}_v = 0$ и $Q_1 = Q_2 = \dots = Q_n = 0$.

Уравнение равновесия абсолютно твердого тела. Тензориальная статика. § 4.8.

Все вынужденные перемещения масс в абсолютной системе координат $\delta \vec{r}'_v = \delta \vec{r}_v + \delta \vec{\varphi} \times \vec{r}_v$, где $\delta \vec{\varphi}$ — производственный вектор изменения позиции 0, обладающий некоторой массой, \vec{r}_v — радиус-вектор массы, имеющей позицию 0, \vec{r}'_v — радиус-вектор массы в абсолютной системе координат, $\delta \vec{\varphi}$ — производственный вектор дифференциальной вращения.

Абсолютное твердое тело под действием активных сил \vec{F}_v , $v = \overline{1, N}$, будем находить в равновесии когда и только когда, когда радиус-вектор (центроидный) вектор и линейный (центроидный) момент этих же зернистостей какого-либо фиксированного места 0, определяются производством:

$$\sum_{v=1}^N \vec{F}_v = \vec{0}, \quad \sum_{v=1}^N \vec{r}_v \times \vec{F}_v = \vec{0}. \quad \text{Здесь имеем в виду подобранность сил.}$$

Изменение новых сил не нарушает равновесия системы неподвижных масс. Отсюда вытекает, что massa имеет

материальных точек (дифференцируемых или нет) образует в своем положении равновесия недеформированное состояние, называемое для твердого тела.

Общее уравнение динамики системы материальных точек. Основные теоремы. § 5.1.

Дискретные материальные дифференцируемые массы (не изолированные).
Внешние и внешние дифференцируемые массы (не изолированные).

Принцип Даламбера-Лагранжа. Для того чтобы ускорение $\ddot{\vec{r}}_v$ материальных точек (m_v, \vec{r}_v) , $v = \overline{1, N}$, удовлетворяло второму закону Ньютона в инерциальной системе отсчета под действием активных сил \vec{F}_v и идеальных двусторонних масс, необходимо и достаточно выполнение общего уравнения динамики $\sum_{v=1}^N (m_v \ddot{\vec{r}}_v - \vec{F}_v) \cdot \delta \vec{r}_v = 0$
 $\forall \{ \delta \vec{r}_v, v = \overline{1, N} \} \in T$.

Доказательство первого рода: $m_v \ddot{\vec{r}}_v = \vec{F}_v + \sum_{j=1}^k \gamma_j \frac{\partial \vec{r}_v}{\partial \vec{r}_j}$, $v = \overline{1, N}$. Из него получим, что массы массы, находящиеся на плоскости.

$\vec{Q} = \sum_{v=1}^N m_v \vec{v}_v$ (координаты движения), $\vec{K} = \sum_{v=1}^N m_v \vec{r}_v \times \vec{v}_v$ (крутящий момент относительных движений), $T = \frac{1}{2} \sum_{v=1}^N m_v \vec{v}_v^2$ (кинетическая энергия),
 $\sum_{v=1}^N \vec{r}_v^{(i)} = \vec{0}$, $\sum_{v=1}^N \vec{v}_v \times \vec{r}_v^{(i)} = \vec{0}$.

Теорема об изменении количества движения. Если массы идеальны в каждой момент времени допускают непрерывное выражение через каждые две начальные координаты и непрерывное неподвижное выражение вектором \vec{e} , то $\dot{Q}_e = \frac{dQ_e}{dt} = \sum_{v=1}^N \vec{r}_v^{(i)} \cdot \vec{e}$.

Теорема об изменении кинетического момента. Тогда массы идеальны и в каждой момент времени допускают дифференцируемое выражение $\delta \vec{r}_v = \delta \vec{r}_p \cdot \vec{e} \times \vec{r}_v$, $v = \overline{1, N}$, вокруг неподвижной оси с единичным направлением вектором \vec{e} . Тогда $\frac{dK_e}{dt} = \vec{e} \cdot \sum_{v=1}^N \vec{r}_v \times \vec{r}_v^{(i)}$.

Теорема об изменении кинетической энергии. Допустим, что массы, находящиеся на плоскую материальную точку, предположим, что дифференцируемы действующих на них пр

Наглядным примером Т виртуального перемещения Монже

$$dT = \sum_{j=1}^N \vec{F}_j d\vec{r}_j, \quad \frac{d\vec{T}}{dt} = \sum_{j=1}^N \vec{F}_j \vec{v}_j.$$

Прием Китти. § 5.2.

Он Китти - он движущийся наименее затратный путь из точки A в точку B за время max time.

$$K = \vec{r}_c \times M \vec{v}_c + K^*, \quad K^* = \sum_{j=1}^N \vec{r}_j^* \times m_j \vec{v}_{rj}, \quad \vec{r}_j^* = \vec{r}_j - \vec{r}_c.$$

$$T = \frac{1}{2} M v_c^2 + T^*, \quad T^* = \frac{1}{2} \sum_{j=1}^N m_j v_{rj}^2.$$

Движение симметричного ската. § 5.3.

$$\vec{Q}|_{t_1} = \vec{Q}|_{t_1} + \Delta \vec{Q}_n - \Delta \vec{Q}_y \quad \frac{d\vec{Q}}{dt} = \frac{d\vec{Q}}{dt} + \vec{F}_n - \vec{F}_y.$$

$$\vec{F}_n = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta \vec{Q}_n}{\Delta t}, \quad \vec{F}_y = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta \vec{Q}_y}{\Delta t}. \quad \vec{F}_g = \vec{F}_n - \vec{F}_y - \text{гравитационная сила.}$$

Коэффициенты изменения массы и гравитации в уравнении $\frac{d\vec{Q}}{dt} = \sum_{j=1}^N (\vec{F}_j^{(e)} + \vec{R}_j^{(e)}) + \vec{F}_g$.

$\vec{F}_n = \mu_n \vec{v}_n, \quad \vec{F}_y = \mu_y \vec{v}_y, \quad \mu_n = \frac{dm_n}{dt}, \quad \mu_y = \frac{dm_y}{dt}. \quad \vec{F}_g = \mu_n \vec{v}_n - \mu_y \vec{v}_y$. Для малогабаритных ракет при наименее затратном \vec{v}_n, \vec{v}_y $\mu_n = \mu_y = \mu$ и $\vec{F}_g = \mu(\vec{v}_n - \vec{v}_y)$.

$\mu = \rho \iint_{S_n} \vec{F}_n dS$. Решение задачи: $\vec{R}_{ho} = \vec{F}_n + \vec{F}_g$.

$\Delta m = m_n - m_y \neq 0, \quad \Delta m \vec{u} = m_n \vec{v}_n - m_y \vec{v}_y, \quad \vec{u}$ - средняя скорость перемещения симметричного ската. $\vec{F}_g = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta \vec{Q}_n - \Delta \vec{Q}_y}{\Delta t}$

$$= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{m_n \vec{v}_n - m_y \vec{v}_y}{\Delta t} = \left(\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta m}{\Delta t} \right) \vec{u} = \frac{dm}{dt} \vec{u}$$
. Это оправдывает предположение при $\frac{dm}{dt} \neq 0$.

Уравнение Монжека. Тогда $\frac{dm}{dt} \neq 0$. Монже уравнение ската в форме имеющее симметричного ската

$$m \frac{d\vec{r}}{dt} = \sum_{j=1}^N (\vec{F}_j^{(e)} + \vec{R}_j^{(e)}) +$$

$\dot{v} (\vec{u} - \vec{v}) \frac{dm}{dt}$. $\vec{u} - \vec{v}$ - относительное среднее ко-
рость перемещения частицы изменения, $\vec{F}_R = \frac{dm}{dt}(\vec{u} - \vec{v})$ -
реактивная сила.

Уравнение Леби-Чибута: если $\vec{v} = \vec{0}$, то $\frac{d}{dt}(m\vec{v}) =$
 $= \sum_{j=1}^N (\vec{F}_j^{(e)} + \vec{R}_j^{(e)})$.

Равнуша Чаплыгина: еще относительное среднее
скорость перемещения частицы изменения $\vec{u} - \vec{v} = \vec{v}_0$,
наличие ну величин и направление в сторону
противоположному ускорению центра еще не-
стично, а влияние силь отсутствует, то
 $v = v_0 \ln \frac{m_0}{m} + v_0$, где m_0 - начальное значение
массы, v_0 - начальное значение полной скорости.

Кинематическое значение изменения перемещения
составляет относительное изменение положения 0.

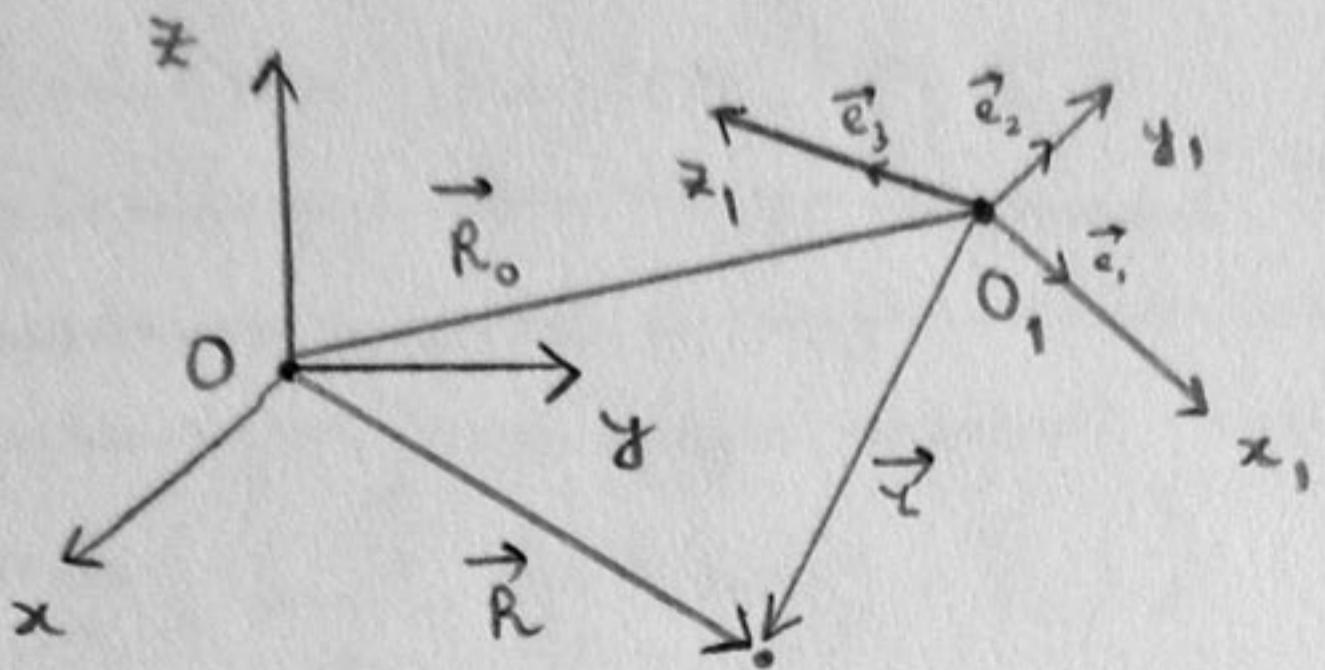
$$\frac{d\vec{K}}{dt} = \sum_{j=1}^N \vec{v}_j \times \vec{F}_j^{(e)} + \sum_{j=1}^N \vec{v}_j \times \vec{R}_j^{(e)} + \vec{M}_g, \quad \vec{M}_g = \vec{M}_n - \vec{M}_g,$$

$$\vec{M}_n = \frac{d\vec{K}_n}{dt}, \quad \vec{M}_g = \frac{d\vec{K}_g}{dt}.$$

Продольное движение твердого тела. § 2.9.

Всёкое перемещение твердого тела можно представить и-
зюмом непрерывного поступательного движения, что как
непрерывное движение, т. е. такое, при котором
всегда поступательный звук существует идет он вре-
мени, определяемой оператором A. Если проекции вектора
 \vec{z} на ось вращения нуль, то найдется некий некая точка
твердого тела, что движение сводится к повороту вокруг
проходящей через неё оси.

Теорема Кошионаса.



$$\frac{d\vec{R}}{dt} = \frac{d\vec{R}_0}{dt} + \frac{d\vec{r}}{dt}, \quad \vec{r} = x_1\vec{e}_1 + y_1\vec{e}_2 + z_1\vec{e}_3, \quad \frac{d\vec{e}_1}{dt} = [\vec{\omega}, \vec{e}_1], \quad \frac{d\vec{e}_2}{dt} = [\vec{\omega}, \vec{e}_2],$$

$$\frac{d\vec{e}_3}{dt} = [\vec{\omega}, \vec{e}_3]. \quad \frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{v}_r + [\vec{\omega}, \vec{r}].$$

$$\vec{v}_r = \frac{dx_1}{dt}\vec{e}_1 + \frac{dy_1}{dt}\vec{e}_2 + \frac{dz_1}{dt}\vec{e}_3.$$

$$\vec{v}_0 = \frac{d\vec{R}_0}{dt}, \quad \vec{v}_a = \frac{d\vec{R}}{dt} = \vec{v}_0 + [\vec{\omega}, \vec{r}] + \vec{v}_r. \quad \vec{v}_e = \vec{v}_0 + [\vec{\omega}, \vec{r}].$$

$$\vec{w}_a = \frac{d\vec{v}_a}{dt} = \frac{d\vec{v}_0}{dt} + \frac{d}{dt}([\vec{\omega}, \vec{r}]) + \frac{d\vec{v}_r}{dt}.$$

$$\vec{w}_0 = \frac{d\vec{v}_0}{dt} = \frac{d^2\vec{R}_0}{dt^2}.$$

$$\frac{d}{dt}([\vec{\omega}, \vec{r}]) = \left[\frac{d\vec{\omega}}{dt}, \vec{r} \right] + [\vec{\omega}, \frac{d\vec{r}}{dt}] = \left[\frac{d\vec{\omega}}{dt}, \vec{r} \right] + [\vec{\omega}, \vec{v}_r + [\vec{\omega}, \vec{r}]]$$

$$= \left[\frac{d\vec{\omega}}{dt}, \vec{r} \right] + [\vec{\omega}, \vec{v}_r] + [\vec{\omega}, [\vec{\omega}, \vec{r}]].$$

$$\frac{d\vec{v}_r}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{dx_1}{dt}\vec{e}_1 + \frac{dy_1}{dt}\vec{e}_2 + \frac{dz_1}{dt}\vec{e}_3 \right) = \frac{d^2x_1}{dt^2}\vec{e}_1 + \frac{d^2y_1}{dt^2}\vec{e}_2 + \frac{d^2z_1}{dt^2}\vec{e}_3 +$$

$$+ \frac{dx_1}{dt} \frac{d\vec{e}_1}{dt} + \frac{dy_1}{dt} \cdot \frac{d\vec{e}_2}{dt} + \frac{dz_1}{dt} \cdot \frac{d\vec{e}_3}{dt}.$$

$$\vec{w}_r = \frac{d^2x_1}{dt^2}\vec{e}_1 + \frac{d^2y_1}{dt^2}\vec{e}_2 + \frac{d^2z_1}{dt^2}\vec{e}_3.$$

$$\frac{d\vec{v}_r}{dt} = \vec{w}_r + \left[\vec{\omega}, \frac{dx_1}{dt}\vec{e}_1 + \frac{dy_1}{dt}\vec{e}_2 + \frac{dz_1}{dt}\vec{e}_3 \right] = \vec{w}_r + [\vec{\omega}, \vec{v}_r].$$

$$\vec{w}_a = \vec{w}_0 + \vec{w}_r + \left[\frac{d\vec{\omega}}{dt}, \vec{r} \right] + [\vec{\omega}, [\vec{\omega}, \vec{r}]] + 2[\vec{\omega}, \vec{v}_r].$$

$$\vec{w}_e = \vec{w}_0 + \left[\frac{d\vec{\omega}}{dt}, \vec{r} \right] + [\vec{\omega}, [\vec{\omega}, \vec{r}]].$$

$$\vec{w}_c = 2[\vec{\omega}, \vec{v}_r]. \quad \vec{w}_a = \vec{w}_e + \vec{w}_r + \vec{w}_c.$$

$\vec{w}_{0p} = \left[\frac{d\vec{\omega}}{dt}, \vec{r} \right]$, $\vec{w}_{0c} = [\vec{\omega}, [\vec{\omega}, \vec{r}]]$. Ускорение приводящей массы тела m несущего маятника неизменяется из ускорения маятника, браузательного и центробежного ускорений.

Причуды Тайсса. § 5.4.

Действительные члены $\vec{w}_j, j=1, N$ системе заменяющих токов с идеальными связями составляют минимум приближения по Тайссу: $\frac{1}{2} \sum_{j=1}^N \frac{1}{m_j} (m_j \vec{w}_j - \vec{f}_j)^2 = \min_{\vec{w}_j^*} \left(\frac{1}{2} \sum_{j=1}^N \frac{1}{m_j} (m_j \vec{w}_j^* - \vec{f}_j)^2 \right)$.

Квазикоординаты. § 5.5.

П_к могут служить координатами, описывающими определение конфигурации системы с учётом дифференциальных связей, тогда и только тогда, когда зависимость \vec{q} от квазикоординат $\vec{\pi}$ имеет линейной якобианом: $\vec{q} = \vec{q}_0 + \sum_{k=1}^n \alpha_k \vec{\pi}_k$. Критерий - то есть есть достаточных дифференциальных связей. Но зависимость \vec{q} не ограничена, что мотивирует введение квазикоординат и новые принципы в календаре координат системы.

$$\frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial \vec{q}_i}{\partial \vec{\pi}_k}, \quad \frac{\partial f}{\partial \vec{\pi}_k} = \sum_{i=1}^n \frac{\partial f}{\partial q_i} \frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{i=1}^n \frac{\partial f}{\partial q_i} \frac{\partial \vec{q}_i}{\partial \vec{\pi}_k}.$$

$$\frac{\partial \vec{q}_j}{\partial \vec{\pi}_k} = \sum_{v=1}^N \frac{\partial \vec{q}_j}{\partial \vec{\pi}_v} \cdot \sum_{i=1}^n \frac{\partial \vec{\pi}_v}{\partial q_i} \frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} = 0, \quad j=\overline{1, m}, \quad k=\overline{1, n-m}$$

$$\frac{\partial \vec{q}_j}{\partial \vec{\pi}_k} \delta \vec{\pi}_k = \sum_{v=1}^N \frac{\partial \vec{q}_j}{\partial \vec{\pi}_v} \sum_{i=1}^n \frac{\partial \vec{\pi}_v}{\partial q_i} \left(\frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \delta \vec{\pi}_k \right).$$

$$\sum_{v=1}^N \frac{\partial \vec{q}_j}{\partial \vec{\pi}_v} \delta \vec{\pi}_v = 0, \quad j=\overline{1, m}. \quad \delta \vec{\pi}_v = \sum_{i=1}^n \frac{\partial \vec{\pi}_v}{\partial q_i} \delta q_i = \sum_{i=1}^n \frac{\partial \vec{\pi}_v}{\partial q_i} \delta q_i,$$

$$f_{q_i} = \sum_{k=1}^{n-m} \frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \delta \vec{\pi}_k = \sum_{k=1}^{n-m} \frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \delta \vec{\pi}_k. \quad \text{Приложенные вынужденные перемещения.}$$

$$A = \sum_{i=1}^n Q_i \delta q_i = \sum_{i=1}^n Q_i \sum_{k=1}^{n-m} \frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \delta \vec{\pi}_k = \sum_{k=1}^{n-m} \delta \vec{\pi}_k \underbrace{\left(\sum_{i=1}^n Q_i \frac{\partial q_i}{\partial \vec{\pi}_k} \right)}_{= Q_k^*}$$

Уравнение Ампере. § 5.6.

$$\vec{v}_v = \vec{v}_v(\vec{q}, t), v = \overline{1, N}.$$

$$\dot{\vec{q}} = \dot{\vec{q}}(q_1, q_2, \dots, q_n, \dot{\pi}_1, \dot{\pi}_2, \dots, \dot{\pi}_{n-m}, t)$$

$$S = \frac{1}{2} \sum_{v=1}^N m_v \cdot \vec{w}_v^2 - \text{энергия ускорений.}$$

$$\frac{\partial S}{\partial \dot{\pi}_k} = Q_k^*, k = \overline{1, n-m}, \text{ - уравнение Лагранжа.}$$

Теорема Китура. $S = \frac{1}{2} \sum_{v=1}^N m_v \vec{w}_v^2 = \frac{1}{2} M \vec{w}_c^2 + S^*, S^* = \frac{1}{2} \sum_{v=1}^N m_v \cdot \vec{w}_{cv}^2.$

Две производные инициалы и $Q_i = \sum_{k=1}^p r_{ik} \dot{q}_k, i = \overline{1, p}$, (r_{ik}) касаются нуля, $r_{ik} = -r_{ki}$.

Логарифмическая производная инициалов.

$T = \frac{1}{2} \sum_{i,j=1}^n a_{ij} \dot{q}_i \dot{q}_j$, $A = (a_{ij})$ симметрична и положительна определена; $U = -\frac{1}{2} \sum_{i,j=1}^n b_{ij} \dot{q}_i \dot{q}_j$, $B = (b_{ij})$ симметрична.

$$\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i} = \frac{1}{2} \sum_{j=1}^n a_{ij} \dot{q}_j, \frac{\partial T}{\partial q_i} = 0, \frac{\partial U}{\partial \dot{q}_i} = -\frac{1}{2} \sum_{j=1}^n b_{ij} \dot{q}_j. \\ \frac{1}{2} \sum_{j=1}^n a_{ij} \ddot{q}_j + \frac{1}{2} \sum_{j=1}^n b_{ij} \dot{q}_j = 0, \sum_{j=1}^n a_{ij} \ddot{q}_j = -\sum_{j=1}^n b_{ij} \dot{q}_j.$$

Две производные инициалы и $\sum_{i=1}^p Q_i \dot{q}_i \leq 0$ (если есть производная инициалов ненулевого порядка).

Стабильные координаты. § 8.8.

$$\vec{q} = \sum_{i=1}^n q_i \vec{e}_i, \{\vec{e}_i | i = \overline{1, n}\} - базис \mathbb{R}^n \quad A \ddot{\vec{q}} = -B \vec{q}, \ddot{\vec{q}} = -C \vec{q}, C = B^{-1} A.$$

В пространстве \mathbb{R}^n существует базис $\vec{u}_1, \vec{u}_2, \dots, \vec{u}_n$ собственных векторов $(\vec{q} = \sum_{i=1}^n \lambda_i \vec{u}_i)$, где компоненты $\lambda_i = -\lambda_i \vec{e}_i, i = \overline{1, n}$, где $\lambda_i \in \mathbb{R}, i = \overline{1, n}$, - собственные значения комплексного матрицы C .

$\det(B - \lambda A) = 0$ - уравнение частное. Его решения - собст-

бесконечное уравнение С. Содействующие векторы С: $(B - \lambda A)\vec{u} = \vec{0}$.

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^n \dot{x}_i^2, \quad \Pi = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^n \lambda_i \dot{x}_i^2, \quad V = -\frac{1}{2} \sum_{i=1}^n \lambda_i \dot{x}_i^2.$$

Координатная форма принципа Даламбера - Лагранжа

$$\ddot{x}_j = \ddot{x}_j(q_1, q_2, \dots, q_n, t), \quad j = \overline{1, N}. \quad \dot{x}_j = \sum_{i=1}^n \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i} \dot{q}_i + \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial t}, \quad i = \overline{1, n}.$$

$$\begin{aligned} g_j(\ddot{x}_1, \ddot{x}_2, \dots, \ddot{x}_N, \dot{x}_1, \dot{x}_2, \dots, \dot{x}_N, t) &= \varphi_j(q_1, q_2, \dots, q_n, \dot{q}_1, \dot{q}_2, \dots, \dot{q}_n, t) \\ &= 0, \quad i = \overline{1, m}, \quad m < n. \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \tilde{r}_{ij} &= \sum_{i=1}^n \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i} \delta \dot{q}_i, \quad j = \overline{1, N}. \quad \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i} = \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial \dot{q}_i} \\ \sum_{j=1}^N \frac{\partial g_j}{\partial \dot{q}_i} \delta \dot{x}_j &= \sum_{j=1}^N \frac{\partial g_j}{\partial \dot{q}_i} \sum_{i=1}^n \left(\frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i} \right) \delta \dot{q}_i = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^N \frac{\partial g_j}{\partial \dot{q}_i} \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i} \delta \dot{q}_i = \\ &= \sum_{i=1}^n \frac{\partial \varphi_i}{\partial \dot{q}_i} \delta \dot{q}_i = 0, \quad j = \overline{1, m}. \end{aligned}$$

$$\left(\sum_{i=1}^n \left(\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} - Q_i \right) \delta \dot{q}_i = 0 \text{ при } \delta \dot{q}_i, i = \overline{1, n}, \right. \\ \left. \text{уравнениях } \sum_{i=1}^n \frac{\partial \varphi_i}{\partial \dot{q}_i} \delta \dot{q}_i = 0, j = \overline{1, m}, \text{ } T \text{-инерционная эн-} \right. \\ \left. \text{ергия системы, } Q_i = \sum_{j=1}^N \ddot{x}_j \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i} \right) \Leftrightarrow (\text{принцип Даламбера-} \\ \text{Лагранжа})$$

Уравнение Лагранжа для консервативных систем. § 8.1.

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial T}{\partial q_i} = Q_i, \quad i = \overline{1, n}, \quad Q_i = \sum_{j=1}^N \ddot{x}_j \frac{\partial \ddot{x}_j}{\partial q_i}, \quad i = \overline{1, n}.$$

Для склерономических систем $T = T_2$. T_2 положительно определена во всех точках, кроме седлов.

Систему уравнений Лагранжа можно, где искажение тех же координат, когда координаты пренебрегают, заменить, симметрическими особыми точками, разрешим отважительных вторых производных обобщенных координат.

Численные координаты. § 8.4.

$$L = T + U. \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial L}{\partial q_i} = Q_i, \quad Q_i - обобщенные ко- \\ ми для симметрических функции$$

$\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} = 0$, q_i -цилиндрическая координата. Независимые координаты называются гармоничными.

Если q_i -цилиндрическая координата и $Q_i = 0$ (согласно выражении в ненормированной сибе отсутствует), то система уравнений Лагранжа допускает первый интеграл

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} = \beta_i.$$

Метод Райса. § 8.5.

q_1, q_2, \dots, q_3 независимые, $q_{s+1}, q_{s+2}, \dots, q_n$ цилиндрические. $Q_\mu = 0$, $\mu = \overline{s+1, n}$. $\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_\mu} = \beta_\mu$, $\mu = \overline{s+1, n}$. $\dot{q}_\mu = \dot{q}_\mu(q_1, q_2, \dots, q_s, \dot{q}_1, \dot{q}_2, \dots, \dot{q}_s, \beta_{s+1}, \beta_{s+2}, \dots, \beta_n, t)$. $R = L - \sum_{\mu=s+1}^n \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_\mu} \dot{q}_\mu$. $R = R(q_1, q_2, \dots, q_s, \dot{q}_1, \dot{q}_2, \dots, \dot{q}_s, \beta_{s+1}, \beta_{s+2}, \dots, \beta_n, t)$.

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial R}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial R}{\partial q_i} = Q_i, i = \overline{1, s}.$$

$$\dot{q}_\mu = - \frac{\partial R}{\partial \beta_\mu}, \mu = \overline{s+1, n}$$

Энергетические соотношения. § 8.2.

Две геометрических энтропийных переменных $\{dq_i, i = \overline{1, n}\}$ ведущей механической системы $d(T_2 - T_0) =$

$$= \sum_{i=1}^s Q_i dq_i - \frac{\partial T}{\partial t} dt.$$

Пусть генерирующие дифференциальные уравнения для независимых токов, могут зависеть ябис от времени, но кинематическая энтропия от времени ябис не зависит. Пусть активные силы, геометрические на систему, однаждаково симметрической V , зависящей только от гармонических координат. Тогда уравнение Лагранжа допускает первый интеграл $T_2 - T_0 = V + h$.

$$H = T + \Pi = T - U. \quad \frac{dH}{dt} = \sum_{i=1}^s Q_i \dot{q}_i + \frac{d}{dt}(T_1 + 2T_0) - \frac{\partial T}{\partial t}.$$

Критерий неравновесности сил: $\sum_{i=1}^s Q_i \dot{q}_i \equiv 0$ при любых значениях адекватных координат \dot{q}_i .

Критерий гравитационности: $\sum_{v=1}^N \vec{F}_v (\vec{v}_v - \frac{\partial \vec{r}_v}{\partial t}) = 0$.

Критерий динамичности: $\sum_{v=1}^N \vec{F}_v (\vec{v}_v - \frac{\partial \vec{r}_v}{\partial t}) \leq 0$.

Динамический критерий на основе наименьшего изменения полной энергии системы. Он не нарушает принципа сохранения полной механической энергии энергии Икади. Динамический критерий определяет условия минимума полной энергии системы.

$$\begin{cases} p = \dot{x} \sin \theta \sin \varphi + \dot{\theta} \cos \varphi, \\ q = \dot{x} \sin \theta \cos \varphi - \dot{\theta} \sin \varphi, \\ r = \dot{x} \cos \theta + \dot{\varphi} \end{cases}$$

Движение твёрдого тела вокруг неподвижной оси. § 6.3.

Если об вращении вокруг главной и центральной оси твёрдого тела, то уравнение для определения радиусов R_1, R_2, R'_1, R'_2 совпадают с условием рёбрового твёрдого тела.

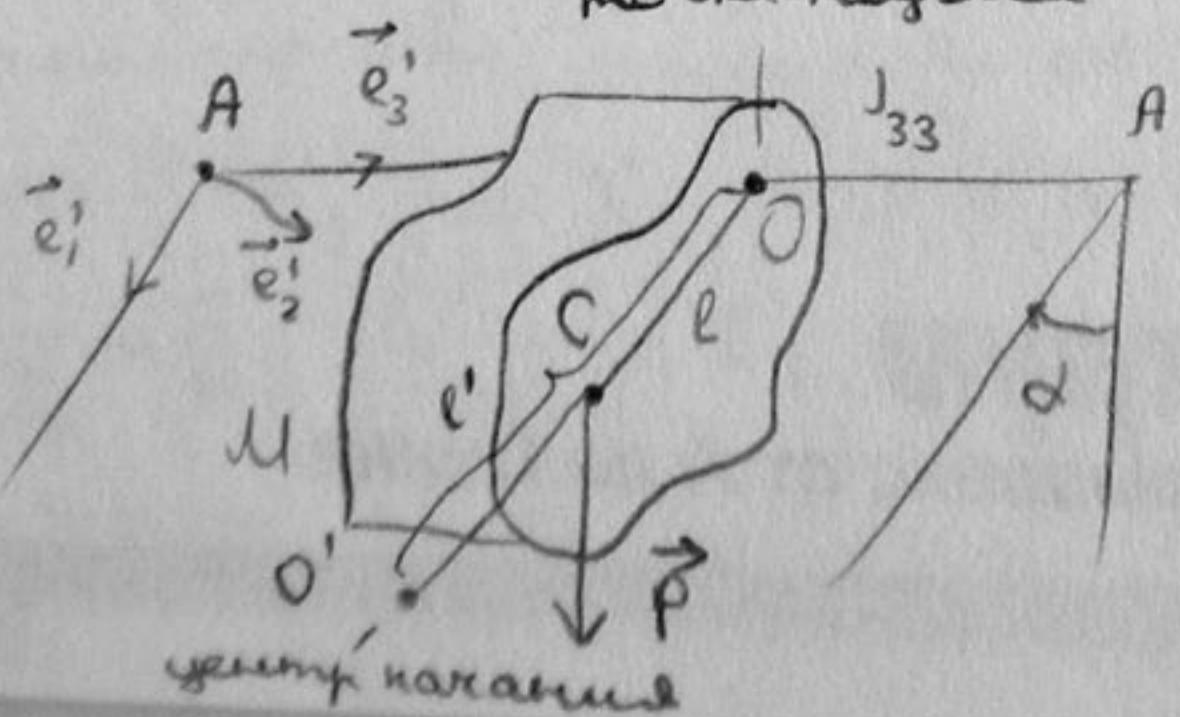
Если неподвижная ось не является главной и центральной осью твёрдого, а вращение симметрично — то при вращении тела радиусы \vec{R} и \vec{R}' в точках закрепления оси не возвращаются.

$$\begin{aligned} -(\omega \tau'_{c2} + \omega^2 \tau'_{c1}) \mu &= \vec{F}_1 + R_1 + R'_1, & \omega J_{13} - \omega^2 \tau'_{c1} &= \mu_1 - \alpha R'_1, \\ (\omega \tau'_{c1} - \omega^2 \tau'_{c2}) \mu &= \vec{F}_2 + R_2 + R'_2, & \omega J_{23} + \omega^2 \tau'_{c2} &= \mu_2 + \alpha R'_2, \\ 0 &= \vec{F}_3 + R_3 + R'_3, & \omega J_{33} &= \mu_3. \end{aligned}$$

Ригидный маятник. § 6.4.

Полное твёрдое тело, которое можно свободно вращаться вокруг неподвижной горизонтальной оси.

момент инерции



Также момент инерции

$$\vec{e}: k^2 = \frac{J_e}{M}.$$

$$\vec{e}_i = l \vec{e}_1 + z \vec{e}_3$$

$$k = \sqrt{\frac{J_{33}}{M}}.$$

$$M_3 = \dot{\omega} J_{33} = \ddot{\ell} M k^2, M_3 = \vec{e}_3 (\vec{r}_c \times \vec{p}) = -M g \sin \alpha.$$

$$\ddot{\ell} = -\frac{g l}{k^2} \sin \alpha. \quad \ell' = \frac{k^2}{l} - \text{приведённая длина.}$$

ℓ -член приведённый радиус инерции. $\ell' = l + \frac{P^2}{l}$.

$$\tau = 2\pi \sqrt{\frac{\ell'}{8}}.$$

Поска небеса и центр кинематики движущегося центра-точки вращения. Если центр кинематики приведёт ту точку небеса, то прежней точке небеса будет центр кинематики. Переход концепции математика при этом неизменен.

Теорема. Кинематический момент \vec{K}_A любого тела, бывшего относительно начала A неподвижного реляса, выражение которого $\vec{K}_A = M(\vec{r}_c) \times \vec{v}_A + I_A \vec{\omega}$, где I_A - бывший в точке A оператор инерции тела.

$$\begin{aligned} \vec{K}_A &= \sum_{v=1}^N \vec{r}_v \times m_v \vec{v}_v = \sum_{v=1}^N \vec{r}_v \times m_v (\vec{v}_A + \vec{\omega} \times \vec{r}_v) = \underbrace{\left(\sum_{v=1}^N m_v \vec{r}_v \right)}_{= M \vec{r}_c} \times \\ &\times \vec{v}_A + \underbrace{\sum_{v=1}^N m_v (\vec{r}_v \times (\vec{\omega} \times \vec{r}_v))}_{= I_A \vec{\omega}}, \end{aligned}$$

$$J_{11} = \int_V ((z'_2)^2 + (z'_3)^2) dm, \quad J_{22} = \int_V ((z'_1)^2 + (z'_3)^2) dm, \quad J_{33} = \int_V ((z'_1)^2 + (z'_2)^2) dm, \quad J_{12} = - \int_V z'_1 z'_2 dm, \quad J_{13} = - \int_V z'_1 z'_3 dm, \quad J_{23} = - \int_V z'_2 z'_3 dm.$$

$$T = \frac{1}{2} M v_A^2 + M \vec{v}_A \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_c) + \frac{1}{2} I_\omega \omega^2 = \frac{1}{2} M v_A^2 + M \vec{v}_A \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_c) + \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot I_A \vec{\omega}, \quad I_\omega - момент инерции тела относительно оси, параллельной $\vec{\omega}$ и проходящей через A .$$

$$\text{Если } A=C, \text{ то } T = \frac{1}{2} M v_c^2 + \frac{1}{2} I_\omega \omega^2.$$

$$\frac{\partial T}{\partial \vec{v}_A} = \vec{Q}, \quad \frac{\partial T}{\partial \vec{\omega}} = \vec{K}_A.$$

Движение любого тела около неподвижной точки.
§ 6.6.

$$T = \frac{1}{2} (Ap^2 + Bq^2 + Cc^2), \quad J\vec{\omega} = \begin{pmatrix} A & 0 & 0 \\ 0 & B & 0 \\ 0 & 0 & C \end{pmatrix}, \quad \vec{\omega} = (p, q, c).$$

$$T = \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot J\vec{\omega} = \frac{1}{2} (p, q, c) \cdot (Ap, Bq, Cc). \quad \vec{e}_1, \vec{e}_2, \vec{e}_3 \text{ ортн.} \\ \text{тогда } \vec{K} = \frac{\partial T}{\partial \vec{\omega}}. \quad K_1 = \frac{\partial T}{\partial p} = Ap, \quad K_2 = \frac{\partial T}{\partial q} = Bq, \quad K_3 = \frac{\partial T}{\partial c} = Cc.$$

$$\frac{d\vec{K}}{dt} + \vec{\omega} \times \vec{K} = \vec{M}.$$

$$= \left(A \frac{dp}{dt}, B \frac{dq}{dt}, C \frac{dc}{dt} \right)$$

$$\vec{\omega} \times \vec{K} = \begin{vmatrix} \vec{e}_1 & \vec{e}_2 & \vec{e}_3 \\ p & q & c \\ Ap & Bq & Cc \end{vmatrix} = (Cqc - Bqc) \vec{e}_1 - \\ - (Cpc - Apc) \vec{e}_2 + (Bpc - Apc) \vec{e}_3.$$

$$\begin{cases} A \frac{dp}{dt} + (C-B)qc = M_1, \\ B \frac{dq}{dt} + (A-C)pc = M_2, \\ C \frac{dc}{dt} + (B-A)pc = M_3. \end{cases}$$

Динамические уравнения Эйлера.

Следующий Эйлер. § 6.7.

$$\vec{M} = \vec{0}.$$

$$T = \text{const}, \quad \vec{K} = \text{const}. \quad Ap^2 + Bq^2 + Cc^2 = h, \quad k^2 = z^2.$$

$$\vec{\omega} \cdot \vec{K} = \text{const}.$$

Анеке-точка, б. которой при, выходящий из О касательно $\vec{\omega}$, пересекает земную меридиан. Тангенсия от О до точки, касательной к земному в анеке, не изменяется при движении твёрдого тела. Тангенс P , касательной к земному меридиану в анеке, неподвижна.

При этом анека не подвижна земле. Терпелое вращающееся анека не P .

Третьей пределей неподвижное движение твёрдого тела относительно неподвижной точки, при которой это движение вращение с постоянной неподвижной угловой скоростью $\vec{\omega}_n$ и с постоянной но между определенной угловой скоростью $\vec{\omega}_r$ при выражении угла между $\vec{\omega}_n$ и $\vec{\omega}_r$.

Пусть $A=B>C$. Тогда в случае Эйлера возможен неподвижный предел $\vec{\omega}_n = \frac{\vec{K}}{h}$ и $\vec{\omega}_r = c(1 - \frac{C}{A}) \vec{e}_3$.

Если $\vec{e}_3 = \vec{k}$, то все параметры пребывают $\dot{\varphi} = \dot{\varphi}_0 = \text{const}$, $\varphi = \varphi_0 = \text{const}$, $\theta = \theta_0 = \text{const}$. Тогда и вращение окружается.

$$= (\vec{e}_3^*, \vec{e}_3^*)$$

Чему погоды имеет не зависящий от времени.

По ней направление $\vec{\omega}$.

Следующий Лагранжа - Тьюссона. § 6.8.

$A = B$, $\vec{\tau}_c^* = \xi_0 \vec{e}_3^*$, $\xi_0 > 0$. Об пребывание неподвижного вертикально вверх. Тоне синтезируется. Об симметрии \sim вращение задаётся \vec{e}_3^* .

$T = \frac{1}{2} (A(\dot{\varphi}^2 \sin^2 \theta + \dot{\theta}^2) + C(\dot{\varphi} \cos \theta + \dot{\varphi})^2)$, $V = -mg\xi_0 \cos \theta$, $\theta = (\vec{e}_3^*, \vec{e}_3^*)$, \vec{e}_3^* направление вертикально вверх.

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{\varphi}} \right) = 0, \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{\theta}} \right) = 0.$$

$$\dot{\varphi} \sin^2 \theta = \beta - b \tau_0 \cos \theta, \quad \dot{\varphi} \cos \theta + \dot{\theta} = \tau_0, \\ \dot{\varphi} (A \sin^2 \theta + C \cos^2 \theta) + (\dot{\varphi} \cos \theta = \beta A, \quad ((\dot{\varphi} \cos \theta + \dot{\theta}) = C \tau_0).$$

$$b = \frac{C}{A}.$$

Изменение энергии $\dot{\varphi} \sin^2 \theta + \dot{\theta}^2 = \alpha - a \cos \theta$, $\alpha = \frac{1}{A} (h - (\tau_0^2))$, $a = \frac{2mg\xi_0}{A}$.

$$u = \cos \theta \in [-1, 1].$$

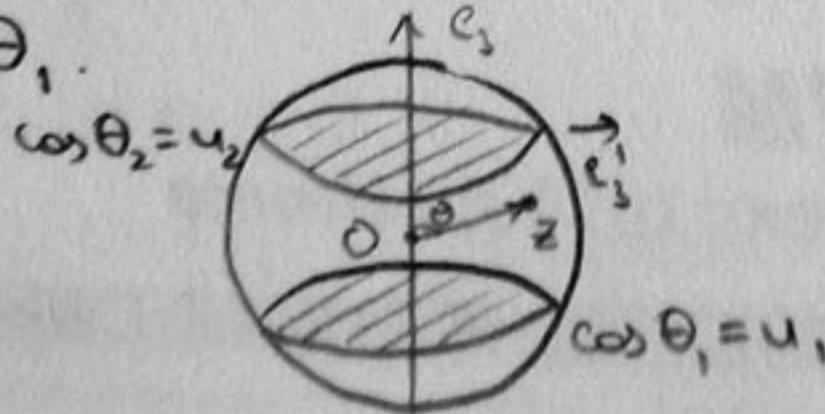
$$\left(\frac{du}{dt} \right)^2 = (\alpha - au)(1-u^2) - (\beta - b\tau_0 u)^2 = f(u).$$

$$\text{Таким } u(t_0) = u_0, f(u_0) > 0. \quad - ; + ; - ; +$$

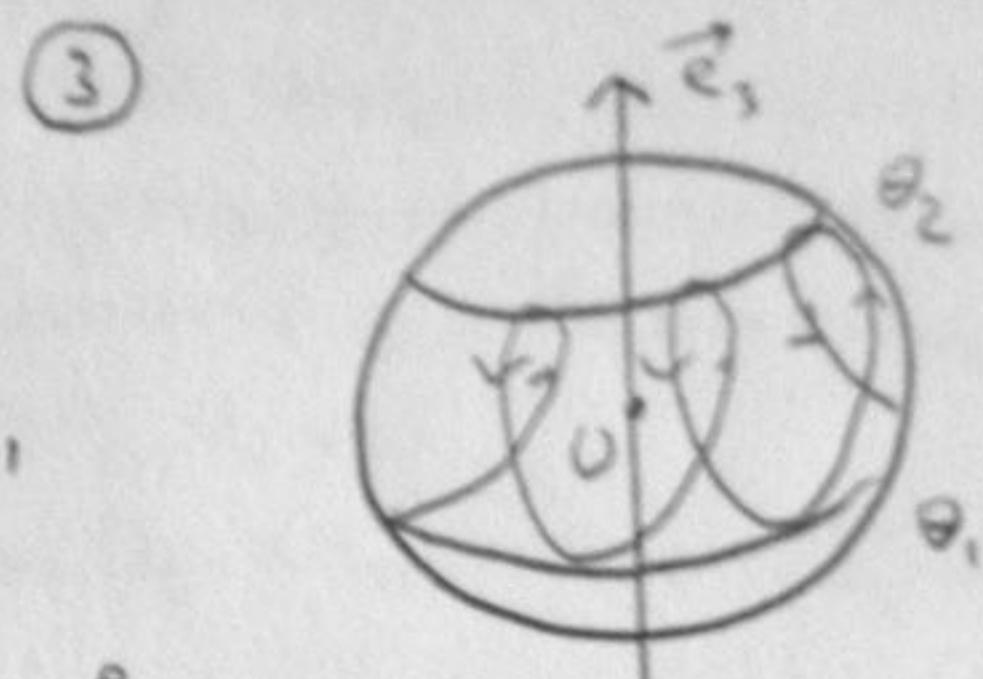
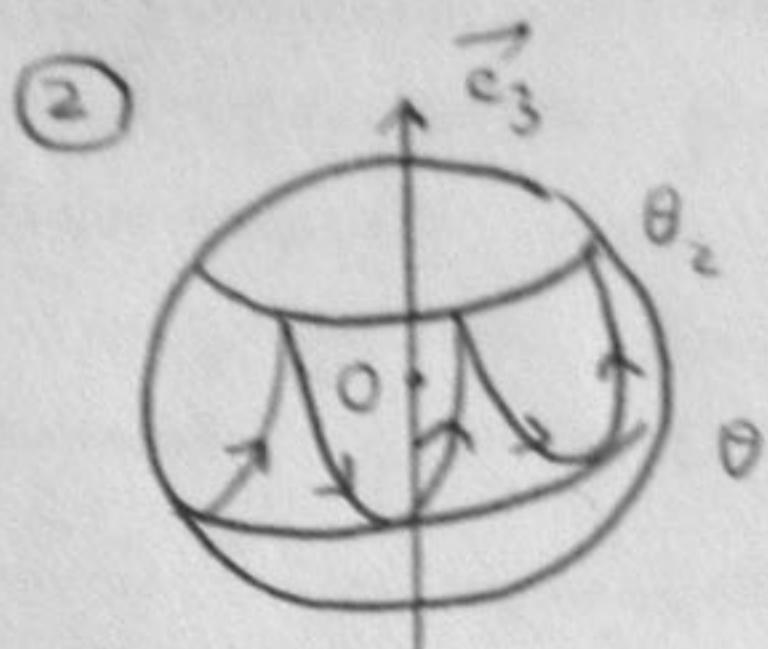
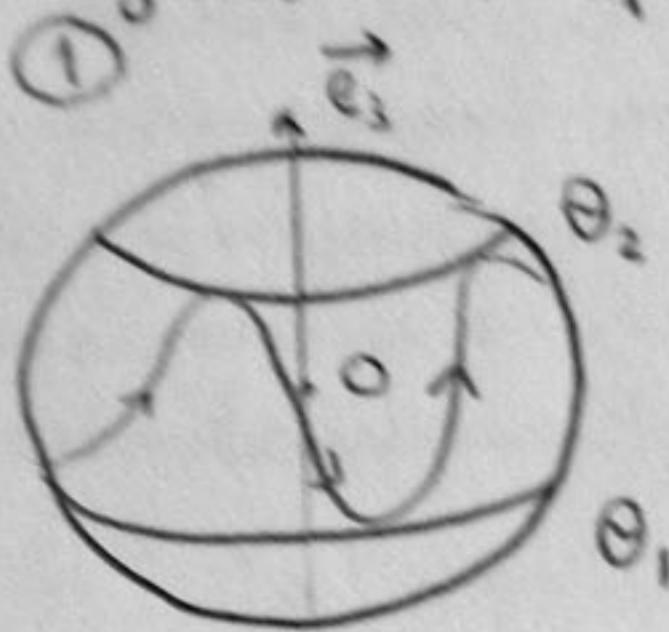
$$|u_0| < 1 \quad (\text{тако } f(u_0) > 0)$$

$$f(u) \leq 0 \text{ при } u = \pm 1.$$

По первому засечки $f(u) \geq 0$. $u_1 \leq u \leq u_2$. $u_1 = \cos \theta_1$, $u_2 = \cos \theta_2$, $\theta_2 \leq \theta \leq \theta_1$.



Пусть $-1 < u_1 < u_2 < 1$



$$\frac{du}{dt} = \pm \sqrt{f(u)}, \quad \frac{d\varphi}{dt} = \frac{\beta - ub\tau_0}{1-u^2}. \quad u_\varphi = \frac{\beta}{b\tau_0}.$$

$$1. u_\varphi \notin [u_1, u_2]. \quad \left| \frac{\beta}{b\tau_0} \right| \geq 1 \text{ или } \left| \frac{\beta}{b\tau_0} \right| < 1 \text{ и } d < \frac{\alpha\beta}{b\tau_0}.$$

Что приведет к изменению срока константы, чистое
короткое приведение никогда не образуете в кривой кривой,
описываемой точкой \vec{z} , не дка касается одних параллелей.

$$2. u_\varphi \in \{u_1, u_2\}. \quad u_\varphi = u, \text{ невозможн.} \quad u_\varphi = u_2, \quad \frac{\beta}{b\tau_0} = u_2.$$

Что приведет к изменению константы. Чистое короткое
приведение образует в кривой на параллели θ_2 кривой,
описываемой концом \vec{z} вектора \vec{e}_3' , несет точку возвращение
на параллели θ_2 и не дка касается параллели θ_1 .

$$3. u_1 < u_\varphi < u_2. \quad \left| \frac{\beta}{b\tau_0} \right| < 1, \quad d > \frac{\alpha\beta}{b\tau_0}. \quad \text{Что приведет к изменению
не константы. Чистое короткое приведение имеет разные
знаки на параллелях } \theta_1 \text{ и } \theta_2. \text{ Кривой, описываемой
точкой } \vec{z}, \text{ имеет неоднородный характер с точками
пересечения } \cap \text{ не дка касается одних параллелей.}$$

Теорема. Для возвращения в случае Лагранжа — Пуассона
потребуется приведение вокруг вертикальной оси, соот-
ветствующим дополнительное включение в начальное условие
времени движущих силующих равенств: $\dot{\theta}_0 = 0, 2\dot{\varphi}_0^2 \cos \theta_0 -$
 $-2b\tau_0 \dot{\varphi}_0 + a = 0$.

$\theta = 0$ — стационарный баланс.

Чистое Маневеково. Баланс Лагранжа, удовлетворяющий бо-
льшой вертикальной оси, будем называть тонким при $\dot{\varphi}_0^2 > \frac{4mgF}{c^2}$.

Баек лагранжа называется биенро закрученным, если в начальный момент времени гибкие скорости приведены и нутации равны нулю, при нутации может быть отличной от нуля и задана базисная гибкая скорость собственного вращения. $\dot{\psi}_0 = 0, \dot{\theta}_0 = 0, \dot{\Theta}_0 \neq 0$.

$$\dot{\gamma}_0 = \dot{\tau}_0 - \cos \theta_0 \frac{\frac{b - b \tau_0 u_0}{1 - u_0^2}}{= \dot{\tau}_0 - \dot{\psi}_0 \cos \theta_0 = \dot{\tau}_0. \quad \dot{\tau}_0 \gg 1, \frac{b \tau_0^2}{a} \gg 1}$$

Предупреждение! Приведённый выше базис лагранжа, приводящий между движением ведомой тягой и движением собственного вращения $\dot{\Theta}_0$ и $\dot{\theta}_0$.

Для этого скай чудеса $\Delta\theta > 0$ существует угловая скорость собственного вращения, при которой биенро закрученный баек лагранжа осуществляется неконтролируемое движение между параметрами θ_0 и $\theta_2 = \theta_0 + \Delta\theta$.

Кинематические уравнения Эйлера для кватернионов

§ 2.15.

$$P_r = Q P_x Q^*, \quad P_r = -P_r^*, \quad P_x = -P_x^*, \quad Q Q^* = E, \det Q = 1.$$

$$P_x = x_1 \delta_1 + x_2 \delta_2 + x_3 \delta_3, \quad P_r = x_1 \tilde{\delta}_1 + x_2 \tilde{\delta}_2 + x_3 \tilde{\delta}_3.$$

$\vec{x} = x_1 \vec{\epsilon}_1 + x_2 \vec{\epsilon}_2 + x_3 \vec{\epsilon}_3$, $\vec{\tau} = \tau_1 \vec{\epsilon}_1 + \tau_2 \vec{\epsilon}_2 + \tau_3 \vec{\epsilon}_3$. Тензор $\vec{\epsilon}_1, \vec{\epsilon}_2, \vec{\epsilon}_3$ неизвестен $Q \in SU(2)$. $Q = q_0 E + q_1 \delta_1 + q_2 \delta_2 + q_3 \delta_3$.

Задираем $\vec{\tau}$ и P_x .

$$\dot{P}_r = \dot{Q} P_x Q^* + Q P_x \dot{Q}^* = \dot{Q} Q^* Q P_x Q^* + Q P_x Q^* Q \dot{Q}^* = \dot{Q} Q^* P_r + P_r Q \dot{Q}^*.$$

$$P_{rr} = 2 \dot{Q} Q^*, \quad P_{rr}^* = 2 Q \dot{Q}^*. \quad Q Q^* = E, \quad Q Q^* + Q \dot{Q}^* = E, \\ P_{rr} = -P_{rr}^*, \quad P_r \text{ неизвестно.}$$

$$\dot{P}_r = \frac{1}{2} (P_{rr} P_r - P_r P_{rr}).$$

Тензор $\vec{\omega} = S_1 \vec{\epsilon}_1 + S_2 \vec{\epsilon}_2 + S_3 \vec{\epsilon}_3$, тензор $\vec{\epsilon}_1, \vec{\epsilon}_2, \vec{\epsilon}_3$ неизвестен

$$P_{\Omega} = \begin{pmatrix} i\omega_1 & \omega_2 + i\omega_3 \\ -\omega_2 + i\omega_3 & -i\omega_1 \end{pmatrix}.$$

Декомпозиция, $\dot{P}_r = P_v$, consumoение матрицы $P_r = 2\dot{Q}Q^*$ вектор $\vec{\omega}$, $P_v = \dot{P}_t = \frac{1}{2}(P_\Omega P_r - P_r P_\Omega) = P_{[\vec{\omega}, \vec{v}]}$.
таким, $\vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r}$ где модуль момента инерции неизменен и $\vec{\omega} = \vec{v}$.
Таким образом векторы $\vec{\omega}$ и \vec{v} берутся в одинаковом
порядке $\vec{e}_1, \vec{e}_2, \vec{e}_3$.

$$P_r = 2\dot{Q}Q^* = \begin{pmatrix} i\omega_1 & \omega_2 + i\omega_3 \\ -\omega_2 + i\omega_3 & -i\omega_1 \end{pmatrix}, \quad \vec{\omega} = \omega_1 \vec{e}_1 + \omega_2 \vec{e}_2 + \omega_3 \vec{e}_3,$$

$$h_r = \omega_1 \vec{i} + \omega_2 \vec{j} + \omega_3 \vec{k}.$$

$$\dot{Q} = \frac{P_r Q}{2}, \quad \dot{h} = \frac{h_r \circ h}{2}.$$

$$P_r = 2\dot{Q}Q^*, \quad P_r \frac{Q}{2} = 2\dot{Q} \frac{Q^* Q}{2} = E, \quad \dot{Q} = \frac{P_r Q}{2}.$$

$$h = h_r \circ \frac{h}{2}.$$

Для квaternionов, задавших вращение, $T_h = -h$.

$$Q \leftrightarrow h, \quad P_r \leftrightarrow h_r.$$

Таким образом первое ненулевое и несамосопряженное

$$\vec{\omega} = \omega_1 \vec{e}_1^{(t)} + \omega_2 \vec{e}_2^{(t)} + \omega_3 \vec{e}_3^{(t)}$$

$$P_r = \begin{pmatrix} i\omega_1 & \omega_2 + i\omega_3 \\ -\omega_2 + i\omega_3 & -i\omega_1 \end{pmatrix}, \quad h_\omega = \omega_1 \vec{i} + \omega_2 \vec{j} + \omega_3 \vec{k}.$$

$$\dot{Q} = \frac{Q P_\omega}{2}, \quad \dot{h} = \frac{h \circ h_\omega}{2}.$$

$$\dot{P}_r = P_v = Q P_\omega Q^* + Q P_\omega \dot{Q}^* \text{ в адекватном порядке.}$$

пингвины в координатах $\vec{e}_1^{(k)}, \vec{e}_2^{(k)}, \vec{e}_3^{(k)}$. Численные иска

на Q^* , сработа на Q . $P_V = Q^* P_V Q = Q^* \dot{Q} P_x + P_x \dot{Q}^* Q$
 $P_W = 2 Q^* \dot{Q}$. Далее аналогично.

$$P_z = Q P_x Q^*, \quad Q^* P_z Q = Q^* Q P_x Q^* Q = P_x.$$