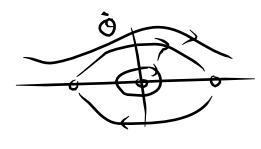
Recuerda: $E = \frac{\dot{\theta}^2}{2} + 1 - \cos \theta$ $\frac{d\theta}{dt} = \sqrt{2(E + \cos \theta - 1)}$

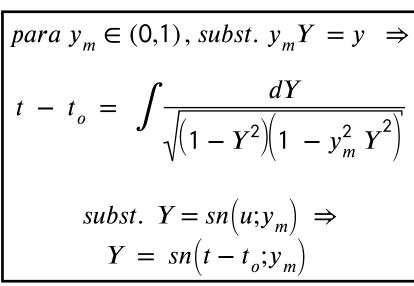
Relacionamos posición con tiempo por integrando:

$$\int \frac{d\theta}{\sqrt{2(E + \cos \theta - 1)}} = t - t_o$$

La substitución $y = \sin \frac{\theta}{2} \left(y E = 2y_m^2 \right)$ conduce a:

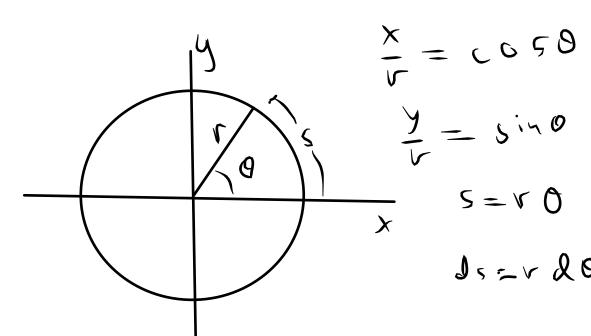
$$\int \frac{dy}{\sqrt{(1-y^2)(y_m^2-y^2)}} = t - t_o.$$





Analogía con funciones trigonometricas:

$$\begin{vmatrix} t - t_o = \int \frac{dy}{\sqrt{1 - y^2}}, & con \ subst. \ y = \sin u, \ \left(\frac{dy}{du} = \sqrt{1 - y^2}\right) \\ \Rightarrow t - t_o = u \Rightarrow y = \sin\left(t - t_o\right). \end{vmatrix}$$



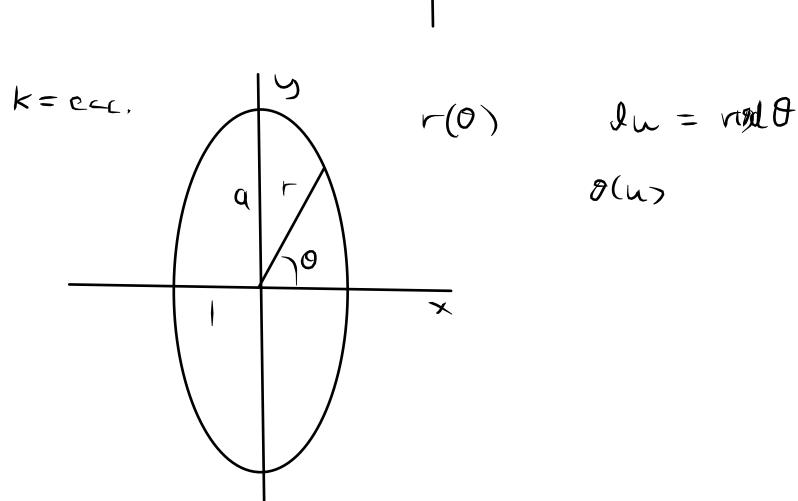
$$x^{2} + \frac{y^{2}}{a^{2}} = 1, \quad k^{2} := 1 - \frac{1}{a^{2}} \in (0,1)$$

$$\frac{1}{\pi} = \sqrt{1 - k^2 \sin^2 \theta}$$

 $du = r d\theta$ (reparametrización por u)

$$\frac{x}{r} = \cos \theta = cn(u;k), \frac{y}{r} = sn(u;k), \frac{1}{r} = dn(u;k)$$

$$\frac{d}{du}sn(u;k) = \sqrt{\left(1 - sn^2(u;k)\right)\left(1 - k^2sn^2(u;k)\right)}$$



Restricciones

Consideramos restricciones sobre una sistema de partículas: $q_1, \dots, q_N \in \mathbb{R}^3$ de la forma:

$$de\ la\ forma:$$
 $c_1(q_1,...,q_N)=0,...,c_k(q_1,...,q_N)=0.$

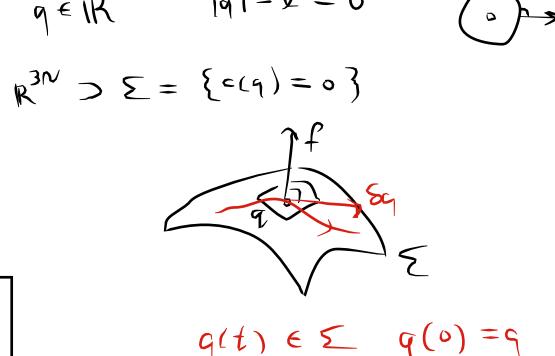
Principio de equilibrio estático:

Una sistema de partículas con restricciones sometido a las fuerzas: f_1, \ldots, f_N

es en equilibrio cuando:

$$\sum f_j \cdot \delta q_j = 0$$

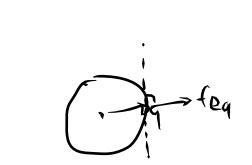
para todos velocidades virtuales, δq_i .

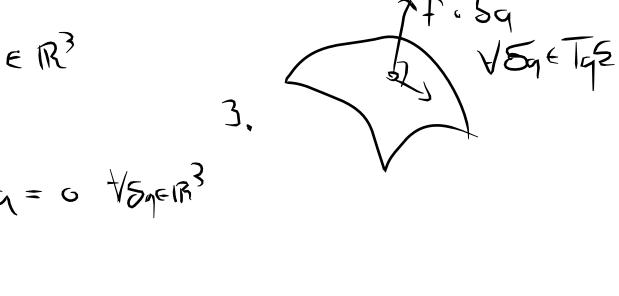


$$q(t) \in \Sigma \quad q(0) = q$$

 $\dot{q}(0) = \delta q \in TZ$
 $f \perp t_{q}$

ejemplos: 1. $pendulo q \in \mathbb{R}^2$, $|q| = \ell$ 2. no restricciones : $q \in \mathbb{R}^3$ 3. $q \in \Sigma \subset \mathbb{R}^3$ una superficie





Calkin:

Lagrangian and Hamiltonian mechanics

De la estática a la dinámica

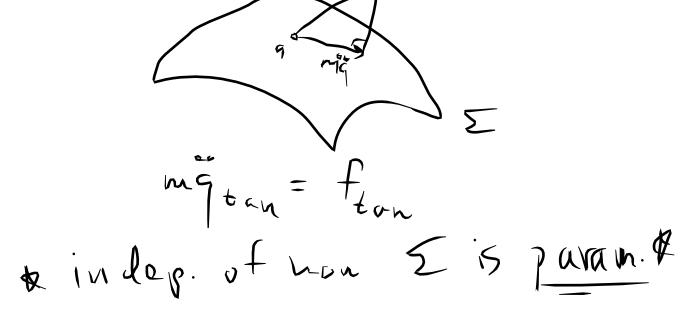
Principio de d'Alembert

Para una sistema de partículas con restricciones sometidos a las fuerzas: f_1, \dots, f_N

sus aceleraciones satisficen:

$$\sum (f_j - m_j \ddot{q}_j) \cdot \delta q_j = 0$$

para todes velocidades virtuales, δq_i .

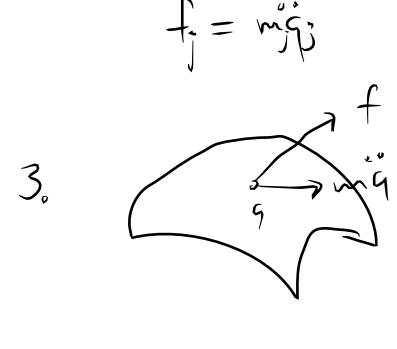


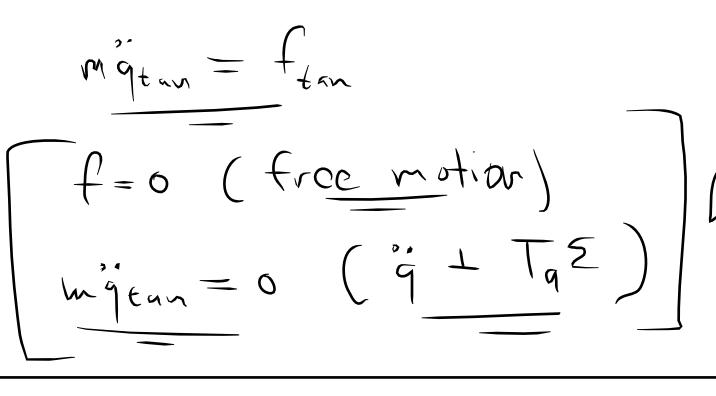
** este principio también aplica a sistemas continuos **

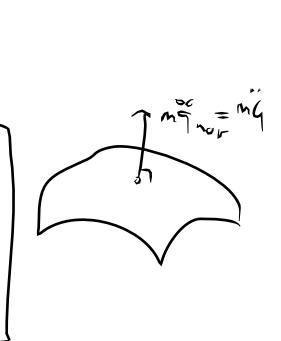
$$\int (f - \rho \ddot{q}) \cdot \delta q \ d^3q = 0.$$

las fuerzas, f, y velocidades virtuales, δq , ahora son campos vectoriales sobre el region considerada.

 $\frac{1}{\sqrt{3}} = (\sin \theta - \cos \theta)$ $\frac{1}{\sqrt{3}} = (\sin \theta - \cos \theta)$ $\frac{1}{\sqrt{3}} = (\cos \theta - \cos$ $0 = (f - \frac{30}{9}) \cdot 59 = 50[-950 - \frac{30}{9}]$ -> °° = -9 5 θ /







Cuerpos rígidos

Un cuerpo rígido (discreto) es un coleción de masas puntuales q_1,\ldots,q_N para que todos las distancias mutuas son fijados:

 $|q_i - q_i| = cst.$

 $B \subset \mathbb{R}^3$

que solo se puede mover con isometrias:

 $g(B) + a, g \in SO_3 \ a \in \mathbb{R}^3.$

Un cuerpo rígido (continuo) es un subconjunto

