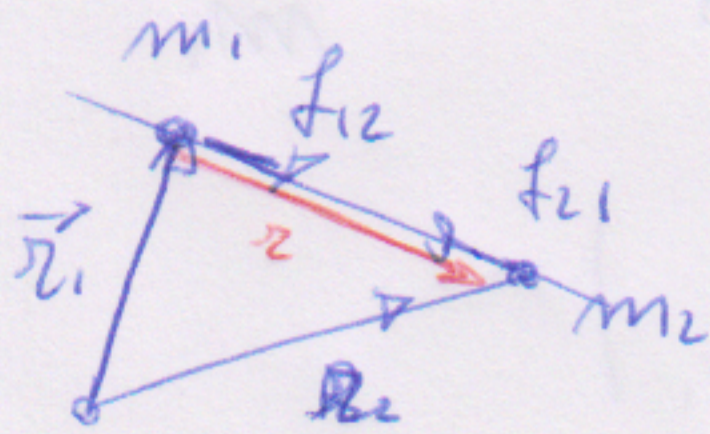


Iniziamo con un problema semplice di interazione gravitazionale di 2 corpi punto massa



$$\vec{f}_{12} = -G \frac{m_1 m_2}{|\vec{r}|^3} \vec{r} = -\vec{f}_{21}$$

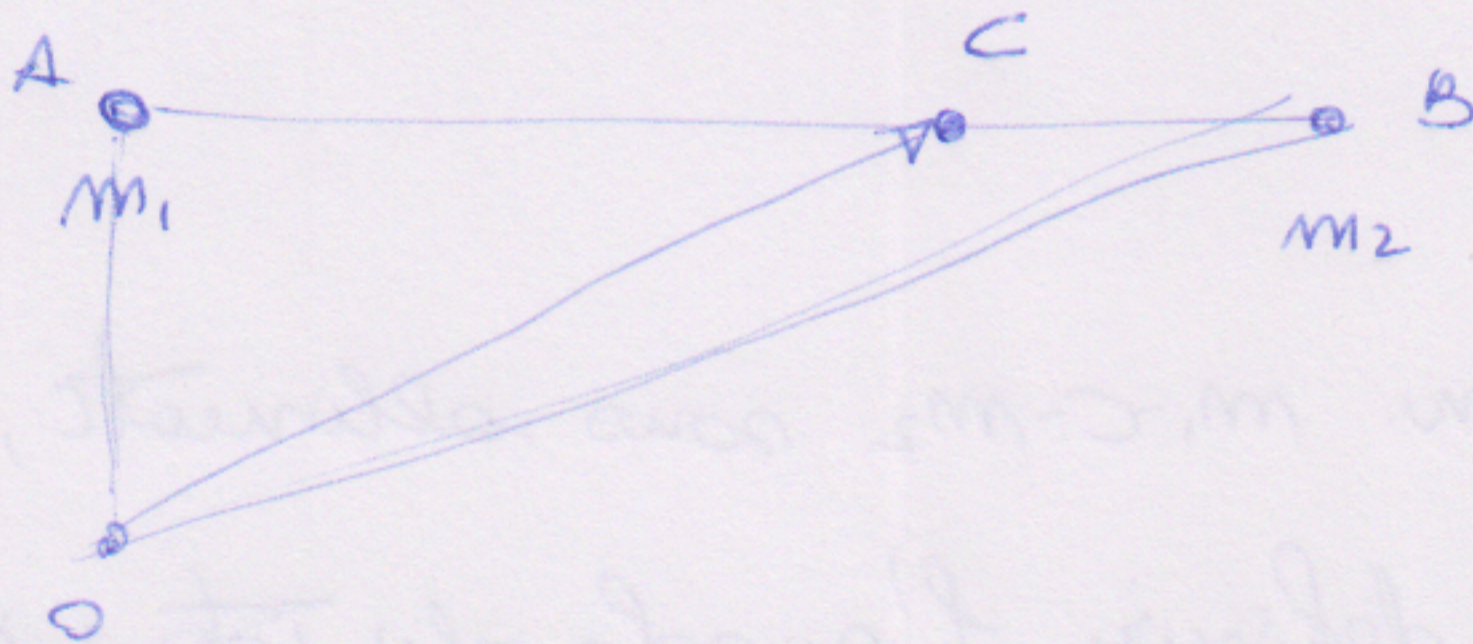
definendo $\vec{r} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1$

$$m_1 \ddot{\vec{r}}_1 = \vec{f}_{12}$$

$$m_2 \ddot{\vec{r}}_2 = \vec{f}_{21} = -\vec{f}_{12}$$

$$m_1 \ddot{\vec{r}}_1 + m_2 \ddot{\vec{r}}_2 = 0 \rightarrow m_1 \vec{v}_1 + m_2 \vec{v}_2 = C$$

Scriviamo le equazioni rispetto a un sistema di ref. centrato nel centro di massa del sistema



$$(C-O) = \frac{(A-O)m_1 + (B-O)m_2}{m_1 + m_2}$$

$$\vec{r}_C = \frac{\vec{r}_1 m_1 + \vec{r}_2 m_2}{m_1 + m_2} \Rightarrow \vec{p}_C = \frac{m_1 \vec{p}_1 + m_2 \vec{p}_2}{m_1 + m_2} = C$$

$$\frac{d^2}{dt^2} \vec{r} = \frac{d^2}{dt^2} (\vec{r}_2 - \vec{r}_1) = \ddot{\vec{r}}_2 - \ddot{\vec{r}}_1 = -\frac{G m_1 m_2}{|\vec{r}|^3} \vec{r}$$

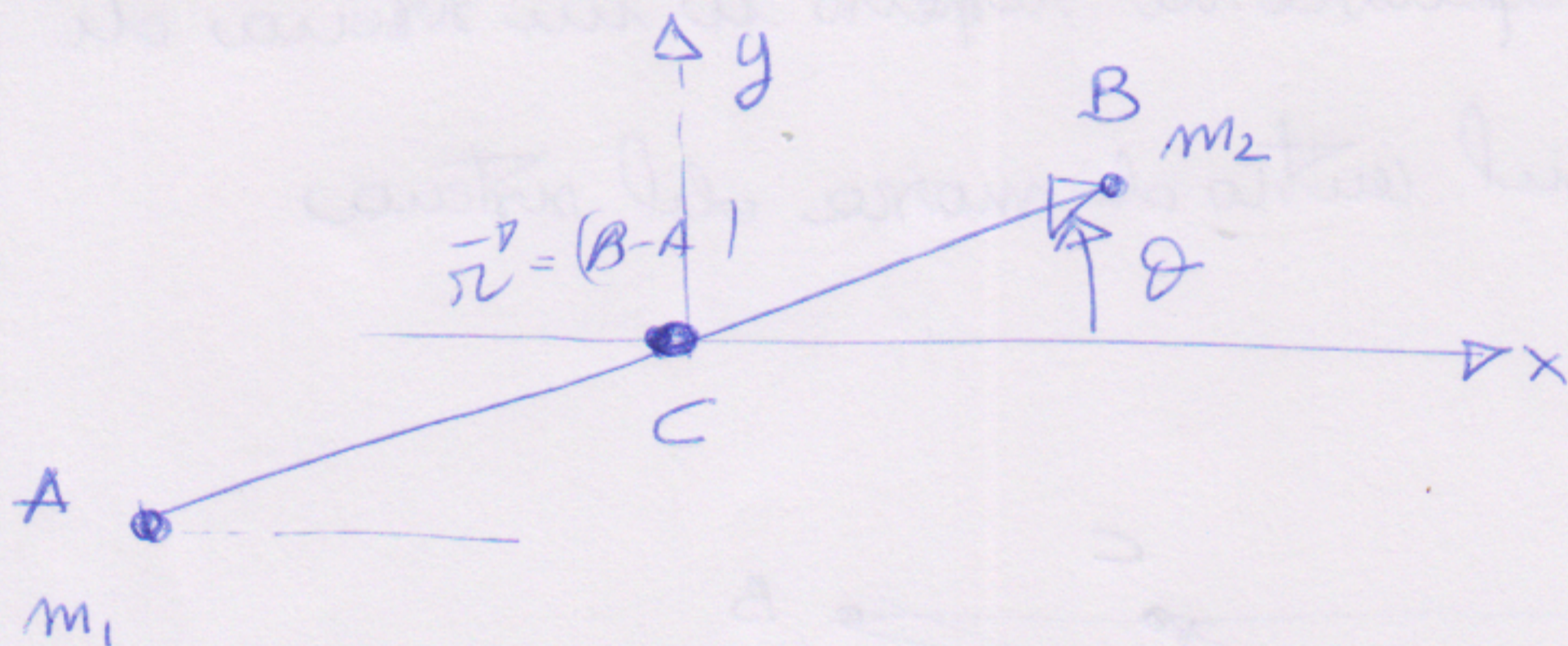
$$= -G \frac{m_1 m_2}{|\vec{r}|^3} \vec{r} \left(\frac{1}{m_2} + \frac{1}{m_1} \right)$$

$$= -G \frac{m_1 m_2}{|\vec{r}|^3} \vec{r} \left(\frac{1}{m_2} + \frac{1}{m_1} \right)$$

$$= -G (m_1 + m_2) \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|^3} = -GM \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|^3}$$

$$M = m_1 + m_2$$

Per semplicità consideriamo che il c.d.m. del sistema non si muova $v_C = 0$



Per def. del c.d.m. m_1, C, m_2 sono allineati,

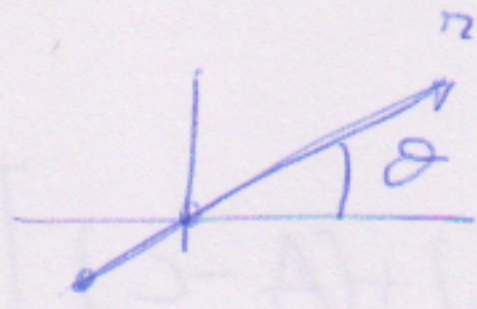
C è fisso, posso definire l'angolo di rotazione θ

di A-B rispetto ad un art. di ref. fisso con origine

in C

ci siamo ricondotto al prob. di una singola
 massa che sperimenta un campo di forze centrali

$$\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = -GM \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|^3}$$

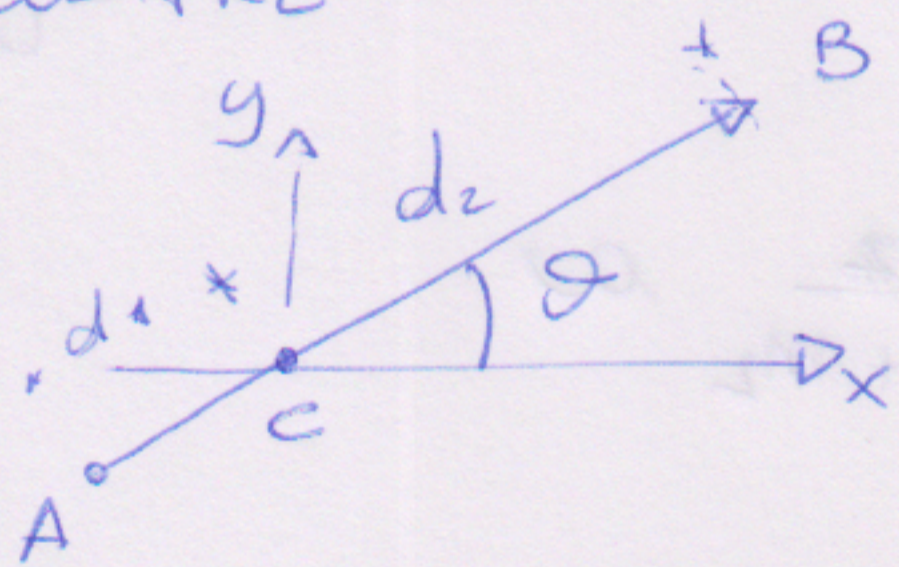


Abbiamo visto che in generale \vec{r} può seguire 3 possibili
 traiettorie: Ellittica, parabol., iperb.

Siamo interessati ad un caso semplificato in cui
 m_1 e m_2 mantengono fra loro una distanza costante
 e ruotano attorno a C (come avviene nella coppia
 Terra-Luna)

⇒ Soluzione $|\vec{r}| = \text{costante} \Rightarrow r$ segue una

traiettoria CIRCOLARE



$$\vec{r} = \vec{B} - \vec{A}$$

$$(\vec{B} - \vec{C}) = d_2 (\cos \theta \hat{i} + \sin \theta \hat{j})$$

$$(\vec{A} - \vec{C}) = -d_1 (\cos \theta \hat{i} + \sin \theta \hat{j})$$

$$\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = \frac{d^2}{dt^2} |\vec{B} - \vec{A}| = \frac{d^2}{dt^2} (\vec{B} - \vec{C}) + \frac{d^2}{dt^2} (\vec{A} - \vec{C})$$

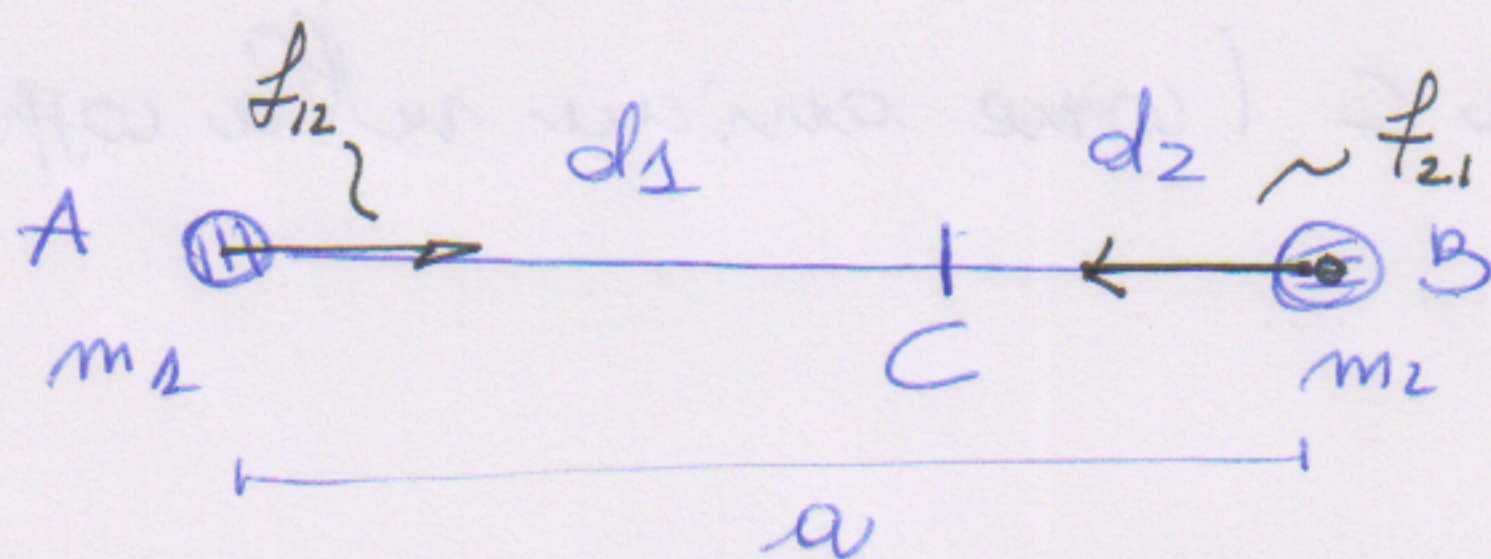
$$\frac{d^2}{dt^2} (B-C) = -\dot{\theta}^2 dz (\cos\theta \hat{i} + \sin\theta \hat{j}) = -\dot{\theta}^2 (B-C)$$

$$\frac{d^2}{dt^2} (A-C) = -\dot{\theta}^2 (A-C)$$

$$\frac{d}{dt^2} \vec{r} = -\dot{\theta}^2 [(B-C) + (A-C)] = -\dot{\theta}^2 \vec{r}$$

$$-\dot{\theta}^2 \vec{r} = -\frac{MG}{|\vec{r}|^3} \vec{r} \Rightarrow \dot{\theta}^2 = \frac{MG}{|\vec{r}|^3} = \text{costante}$$

Ci siamo riportati alla situazione



\Rightarrow sistema rigido
che ruota con
velocità angolare

$$\text{costante } \dot{\omega}^2 = \frac{MG}{|\vec{r}|^3}$$

abbiamo $d_1 = \frac{m_2}{m_1 + m_2} a$

$$d_2 = \frac{m_1}{m_1 + m_2} a$$

possiamo verificare $\dot{\omega}^2 = \frac{MG}{a^3}$ imponendo l')

equilibrio delle masse rispetto a un rot. di rif.

solidale

$$m_1 \Rightarrow |f_{12}| = |f_c|$$

↳ forza centrifuga

$$|f_{12}| = G \frac{m_1 m_2}{a^3} |\vec{r}|$$

il punto A ruota attorno a c con velocità
angolare costante

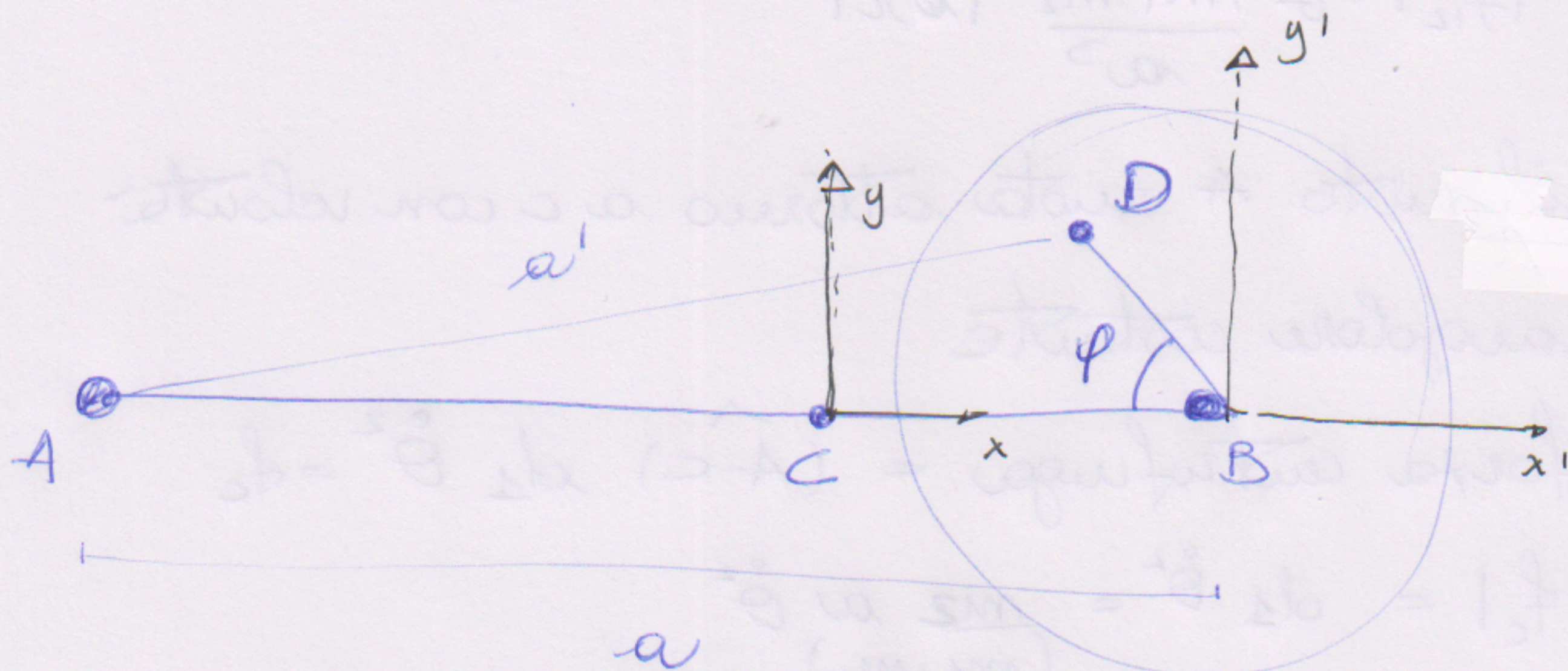
$$\text{forza centrifuga} = (\hat{A}-c) d_1 \ddot{\theta}^2 = f_c$$

$$|f_c| = d_1 \ddot{\theta}^2 = \frac{m_2 a \ddot{\theta}^2}{(m_1 + m_2)}$$

$$\Rightarrow \frac{m_2 \ddot{\theta}^2 a}{(m_1 + m_2)} = \frac{G a}{a^3} \Rightarrow \ddot{\theta}^2 = \frac{G}{(m_1 + m_2) a^2}$$

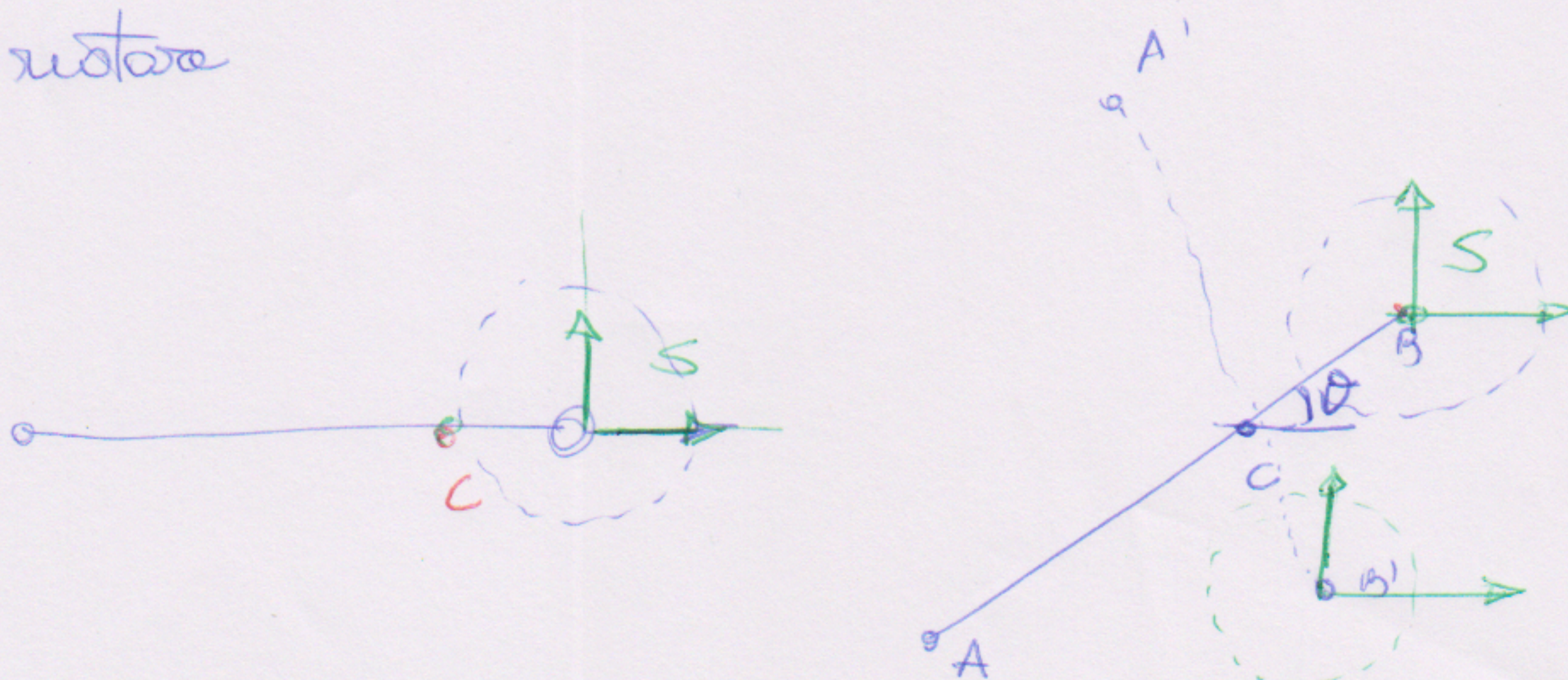


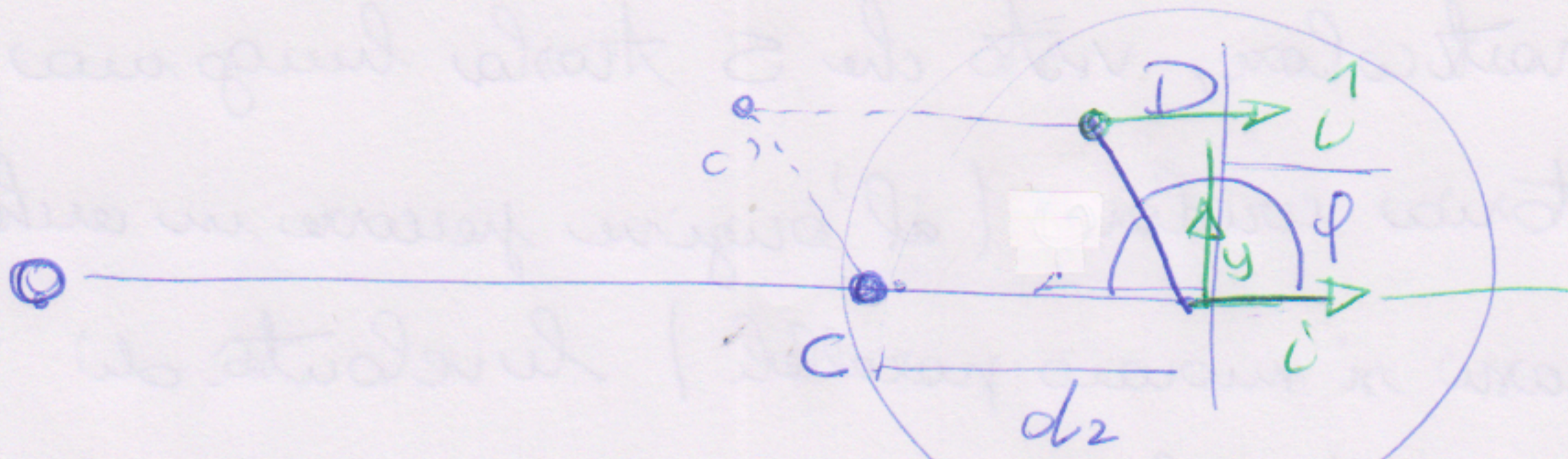
Complichiamo la situazione considerando B come un corpo esteso



- L'asse AB ruota con velocità angolare $\omega_0 = \sqrt{\frac{GM}{a^3}}$
- Hp: Per semplificare consideriamo che il corpo B non ruota attorno al proprio c.d.m. in B

La nostra Hp implica che l'asse x' di un osserv. solidale al corpo B, si muove mantenendosi parallelo a x stesso, senza ruotare





Fissiamo un istante t e scegliamo gli assi di riferimento

$$a_c = \frac{f_c}{m} = \hat{i} \dot{\varphi}^2 dz$$

$$\text{Pt. generico } D \quad \vec{f}_c = m_D (\hat{i} \omega_0^2 dz)$$

Quando ho un campo di forze costante che agisce su tutti i punti del corpo (analogo alla forza peso)

~~peso peso~~ Ricavo il potenz. centrifugo

$$x = -m \omega_0^2 dz \quad @ x$$

↓
meno del generico pt.

↳ cost locale in S che indichiamo in punto sul corpo

$$\nabla x = -m \omega_0^2 dz \quad \nabla_x x = \vec{f}$$

$$\hat{i} = (\hat{i} \partial_x + \hat{j} \partial_y + \hat{k} \partial_z) \times$$

consideriamo per semplicità ma meno test unitaria $m=1$

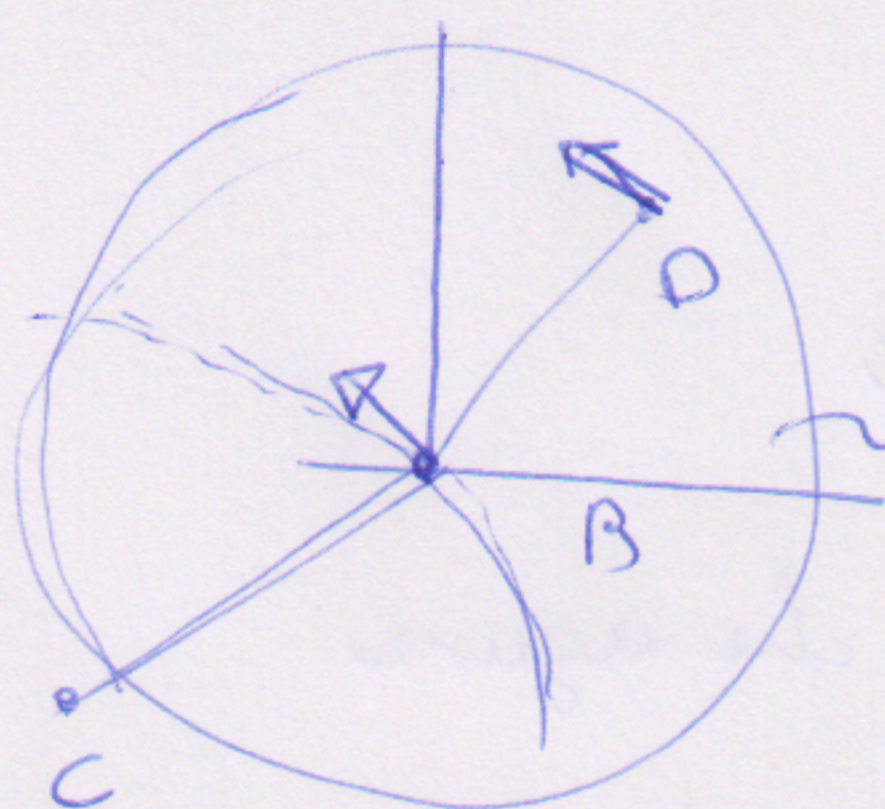
NOTA

questo calcolo vale ad un istante preciso!

quando $A \in B$ suo allineato con un asse che ho scelto come riferimento.

Appena il corpo ruota l'accel. cent. non è

In particolare, visto che S descrive una
 traiettoria circolare (al'origine percorre un cerchio
 e gli assi si muovono paralleli) le velocità di
 tutti i punti del corpo sono uguali in modulo e
 direzione (forse un po' controintuitivo...)



Formule ~~non~~ fondamentali. moto di un

rigido rigido

$$\vec{v}_D = \vec{v}_B + \omega_B (\vec{D} - \vec{B})$$

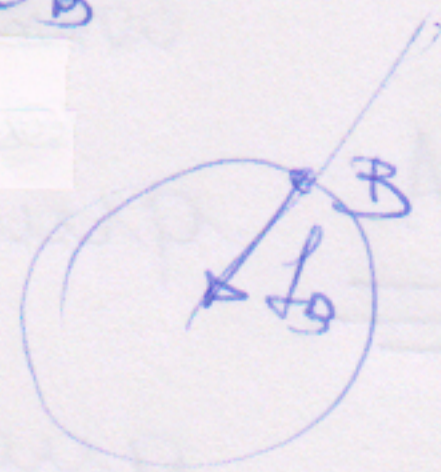
↓
 velocità angolare del
 corpo = ϕ per sistemi

Quindi anche l'accelerazione è uguale in

ogni punto del rigido $\vec{a} = \frac{d}{dt} \vec{v}_D = \frac{d}{dt} \vec{v}_B \dots$

Poiché B compie un moto circolare uniforme la

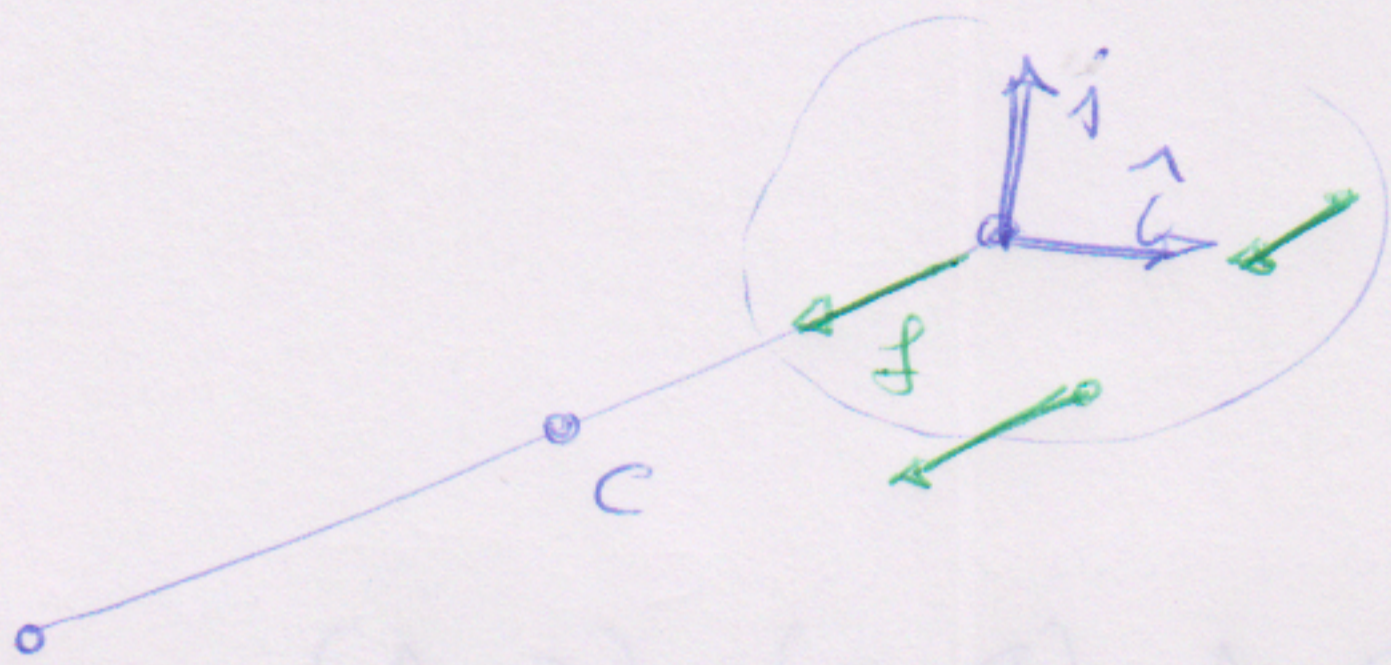
forza centrifuga $\vec{f}_B = m_B \vec{a}_B$



In ogni pt. agisce la stessa forza

centrifuga $\vec{f}_B = m_B \vec{a}_B$

più direttamente \hat{i} , (anche se come detto sarà uguale per tutti i punti). In ogni istante però posso prendere un nuovo sist. di rif. e ripetere i calcoli



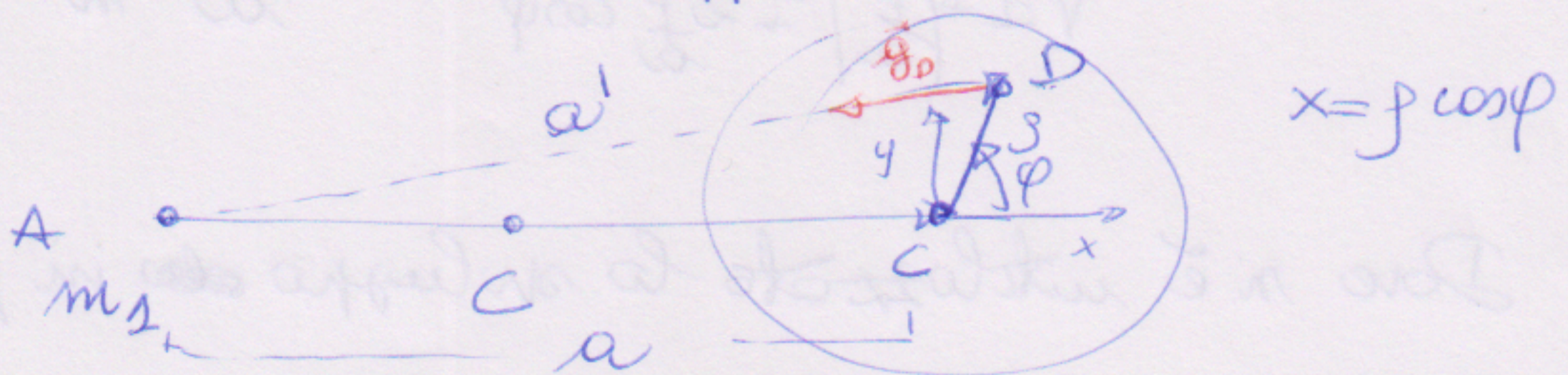
Per il momento non possiamo ragionare così: fissiamo un'axe passante per C e "aspettiamo" il tempo t in cui $A-B-C$ è allineato con l'axe x scelto

Abbiamo trovato l'energia pot. del campo centrifugo

$$\chi = - \int \omega^2 dz \times = - \int \omega^2 dz \int \cos \varphi$$

$$= - \int \frac{GM}{a^3} \int \cos \varphi \cdot dz = - \frac{m_1 G}{a^2} \int \cos \varphi$$

$\downarrow \omega^2 = \frac{GM}{a^3}$
 $\downarrow dz = \frac{m_1 a}{M}$



$$\chi = - \frac{m_1 G}{a} \int \frac{f}{a} P_1(\cos \varphi)$$

calcoliamo adesso il potenz. gravit. agito in D
 dato da m_1

Forza grav. $\vec{g} = -\nabla\phi$

$$\phi = -\frac{G m_1}{a'}$$

scrittura $\vec{a}' = D - A = \underbrace{(D - C)}_{\vec{\xi}} + \underbrace{(C - A)}_{\vec{a}}$

$$\vec{a}' = \vec{\xi} + \vec{a} \quad a' = |\vec{a}'| = |\vec{\xi} + \vec{a}|$$

$$\frac{1}{a'} = \frac{1}{|\vec{\xi} + \vec{a}|} = \left(|\xi|^2 + |\vec{a}|^2 + 2\vec{\xi} \cdot \vec{a} \right)^{-1/2}$$

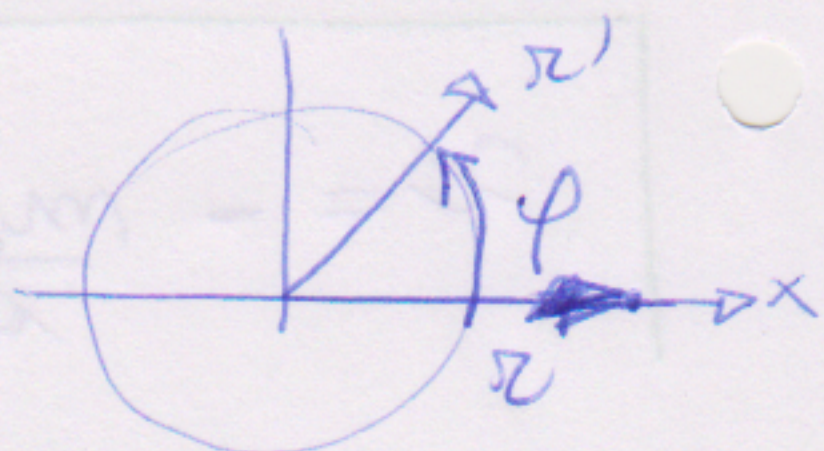
$$= \left(\rho^2 + a^2 + 2\rho a \cos\varphi \right)^{-1/2} = a^{-1} \left(1 + \left(\frac{\rho}{a}\right)^2 + 2\frac{\rho}{a} \cos\varphi \right)^{-1/2}$$

$$\frac{1}{a'} = \frac{1}{a} \frac{1}{\sqrt{1 + \left(\frac{\rho}{a}\right)^2 + 2\frac{\rho}{a} \cos\varphi}} = \frac{1}{a} \sum_n \left(\frac{\rho}{a}\right)^n P_n(\cos\varphi)$$

Dove si è utilizzato lo sviluppo in polinomi

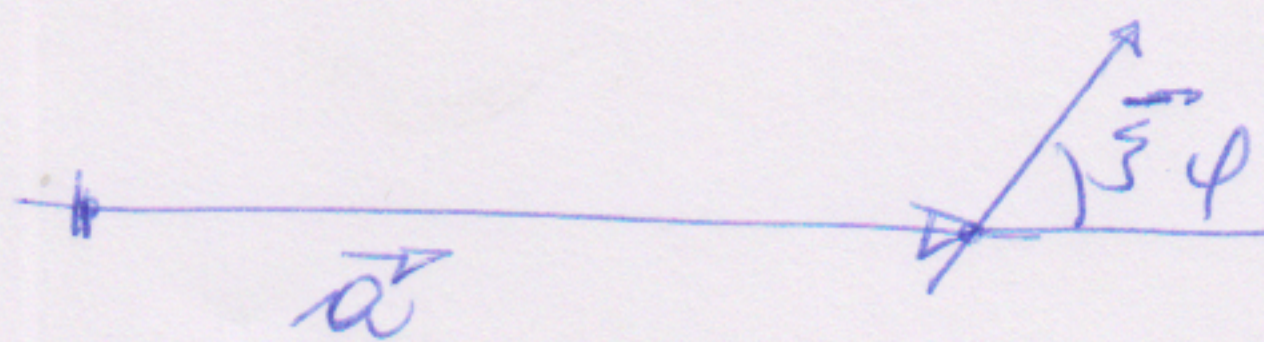
di Legendre in \mathbb{R}^2

$$\frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}'|} = \sum_{|\vec{r}'| < |\vec{r}|} \frac{1}{|\vec{r}|} \left(\frac{|\vec{r}'|}{|\vec{r}|}\right)^n P_n(\cos\varphi)$$



nel nostro caso

$$\perp$$
$$|\vec{s} + \vec{a}|$$



$$|\vec{s}| = f$$

Utilizzando l'espansione di Legendre (fermatto al secondo ordine)

$$\phi = -\frac{Gm_1}{a} \approx -\frac{Gm_1}{a} \left[1 - \frac{f}{a} P_1(\cos\phi) + \frac{f^2}{a^2} P_2(\cos\phi) \right] + o(f/a)^2$$

Quindi il potenziale totale delle forze agite sul corpo B (acc. cent. + att. grav.)

$$U = \chi + \phi = -\frac{m_1 G}{a} \cancel{\frac{f}{a} P_1(\cos\phi)}$$

$$- \frac{Gm_1}{a} \left[1 - \cancel{\frac{f}{a} P_1(\cos\phi)} + \left(\frac{f}{a}\right)^2 P_2(\cos\phi) \right] + o(f/a)^3$$

$$U = -\frac{Gm_1}{a} \left[1 + \left(\frac{f}{a}\right)^2 P_2(\cos\phi) \right]$$