$$f_{APD} = -m \left[\overrightarrow{x}_{b'} + \overrightarrow{w}_{X} \left(\overrightarrow{w}_{X} \overrightarrow{r}' \right) + 2\overrightarrow{w}_{X} \overrightarrow{v}' \right] = -m \overrightarrow{w}_{X} \left(\overrightarrow{w}_{X} \overrightarrow{r}' \right)$$

$$|F_{APD}| = m w^{2} d = m w^{2} R_{1} \cos \varphi$$

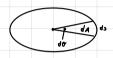
$$|F_{APD}| = m \approx 10^{-3} \rightarrow \text{force approach is substitution possible}$$

7. GRAVITAZIONE

7. 1 LEGGI DI KEPLERO

1) ale orbite du pianti sous ellitriche e il sole occupa uno du due fuochi.

2) Il raggio vettore du congringe il role e la treca genera over uguali in tempi uguali (relacità anedare costante).



$$\frac{dA}{d\sigma} ds \qquad dA = \frac{1}{2} \operatorname{rd} S = \frac{1}{2} \operatorname{e} d\sigma \implies \frac{dA}{d\tau} = \frac{1}{2} \operatorname{e}^{2} \frac{d\sigma}{d\tau}$$

Le la bravilloria è circolare, il moto è circolare unforme

31 Il rapporto bra el quadralo del priodo e il subo del remiosse magozione è una cortante du dijude dal corpo nel fuoco (sole) $\frac{T^2}{\alpha^3} = K$ che circulare: $\frac{T^2}{\tau^3} = K$

7. 2 LEGGE DI GRAVITAZIONE

Aprossimando a un molo circolore, saggiorno che la forra i centripila poichi, se fosse langule, il molo non saubbe uniforme (alcohianno il modulo:

$$|\vec{F}_{57}| = m \cdot \frac{v^2}{v^2} = m \cdot (\frac{2\pi}{T})^2 = m \cdot (\frac{4\pi^2}{T})^2 = m \cdot (\frac{4\pi^2}{K_5})^2 = (\frac{4\pi^2}{K_5}) \cdot \frac{m}{v^2} = (\frac{4\pi^2}{K_5 m_5}) \cdot \frac{m \cdot m_0}{v^2}$$

$$|\vec{F}_{12}| = \frac{4\pi^2}{K_1 m_1} \cdot \frac{m_0 m_0}{v^2}$$

$$|\vec{F}_{13}| = \frac{4\pi^2}{K_1 m_1} \cdot \frac{m_0 m_0}{v^2}$$

$$|\vec{F}_{13}| = \frac{4\pi^2}{K_1 m_1} \cdot \frac{m_0 m_0}{v^2}$$

$$|\vec{F}_{13}| = \frac{4\pi^2}{K_1 m_1} \cdot \frac{m_0 m_0}{v^2}$$

espainiano, opuindi, la forza granitarionale cone: $\vec{F}_g^2 = \vec{\sigma} \frac{m_1 m_2}{r^2} \hat{v}_n$

Per provove clu la grandarione è la cousa della forsa pero, n' usa l'orbita lurare pu eliminare y e m_e (non note ai tempi di Newton) approximando l'orbita lunare ad un moto circolare reneforme.

ym, w RL, ollewiamo Riprundendo

$$f_{m_1} = \left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 R_{LT}$$
 $\rightarrow \frac{T^2}{R_{LL}^3} = \frac{c_T^2}{f_{m_1}} = K_T$ (µm orbita circulane)

Abbiamo così dimentrato la 3º legge di Keplero (per orbite circolari).

Per verificou sperimentalmente la forra di granitariou some un experimento exequibile sulla toura. Austo i L'experimente di Garendish: El problema dell'experimento i che l'ordine di granderera della foresa granitarionale e mello piccolo, quindi i corpi non ri muoranno pudi l'altrito e altre forse la coprono.