

10.

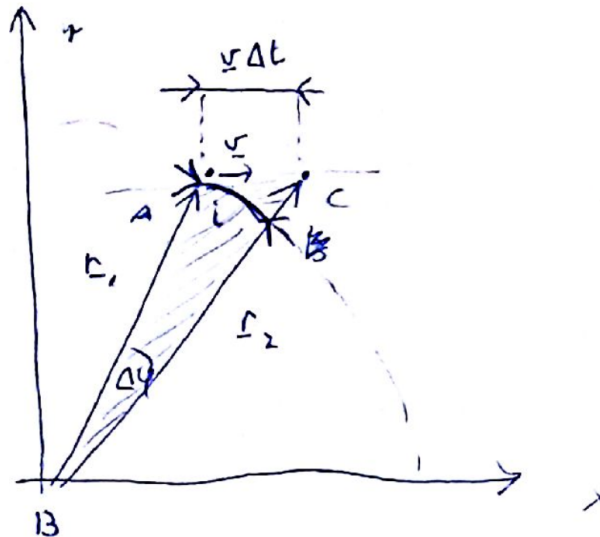
Bolygók mozgása

Emelt mechanika szóbeli vizsga tételsor 2019.

Szabolcs Szepesi

forrás: Fizweb

January 2019



$$\Delta\varphi \ll 1 \quad : \quad \vec{r}_1 \approx \vec{r}_2 = \vec{r}$$

$$i = \Delta\varphi \vec{r}$$

$$\Delta T_{ABC} \approx \frac{r^2 \Delta\varphi}{2}$$

Kepler II.

$$\frac{\Delta T_{ABC}}{\Delta T} = \frac{r^2 \Delta\varphi}{2\Delta T} \quad (1)$$

$$\dot{T} = \frac{1}{2} r^2 \dot{\varphi} \quad (2)$$

Mivel tudjuk, hogy centrális erőterben az impulzusmomentum nagysága megmarad, így tudjuk, hogy ez a *területsebesség*-nek nevezett mennyiség is megmarad. ($|\vec{N}| = mr^2\dot{\varphi}$)

Gravitációs helyzeti energia: $\Phi(r) = -\gamma \frac{m_1 m_2}{r}$, ennek gradiense $\vec{F}(\vec{r})$

Az energiamegmaradás törvénye szerint:

$$\text{áll.} = E = \frac{1}{2} m_1 v^2 - \gamma \frac{m_1 m_2}{r} \quad \left| \begin{array}{l} m_2 = M \quad \text{és} \quad m_1 = m \end{array} \right. \quad (3)$$

$$v^2 - \frac{2\gamma M}{r} = v^2 - \frac{2\mu}{r} = \frac{2E}{m} = h \quad (4)$$

Ennek kifejtése (magyarázat):

\vec{v} -t polárkoordinátarendszerben felírva: $\vec{v} = \dot{r}\vec{e}_r + r\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi$

$$\vec{v}^2 = \dot{r}^2 |\vec{e}_r|^2 + r^2 \dot{\varphi}^2 |\vec{e}_\varphi|^2 + \dot{r} r \dot{\varphi} \vec{e}_r \vec{e}_\varphi = \dot{r}^2 + r^2 \dot{\varphi}^2 \quad (5)$$

Mivel $\vec{e}_r \vec{e}_\varphi = 0$

$$\vec{v}^2 = \dot{r}^2 + r^2 \dot{\varphi}^2 \quad (6)$$

Ezt beírva (4)-be:

$$\dot{r}^2 + r^2 \dot{\varphi}^2 - \frac{2\mu}{r} = h \quad (7)$$

Mivel $|\vec{N}| = mr^2\dot{\varphi} = \text{állandó}$ centrális erőterben, ezért

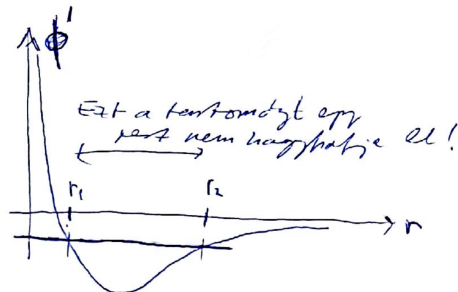
$$r^2 \dot{\varphi} = c \quad , \text{amiből} \quad \dot{\varphi} = \frac{c}{r^2} \quad (8)$$

$$\dot{r}^2 + \left(\frac{c}{r}\right)^2 - \frac{2\mu}{r} = h \quad (9)$$

Ez hasonlít az $E_{kin} + \Phi(\vec{r}) = E$ egyenletre.

$$\Phi'(\vec{r}) = \frac{c^2}{r^2} - \frac{2\mu}{r} \quad (10)$$

Valamilyen effektív helyzet, energiasűrűség.



Van egy $r_{1(min)}$ és egy $r_{2(max)}$ távolság, amerre eltávolodhat a test.

$$\dot{r} = \pm \sqrt{h - \left(\frac{c}{r}\right)^2 + \frac{2\mu}{r}} \quad (11)$$

Mivel $r(\varphi(t))$ függvényében is megadhatom, ezért kompozíció függvény deriválási szabálya alapján:

$$\dot{r} = \frac{dr}{d\varphi} \frac{d\varphi}{dt} = \frac{dr}{d\varphi} \dot{\varphi} = \frac{dr}{d\varphi} \frac{c}{r^2} = \frac{c}{r^2} \frac{dr}{d\varphi} = \frac{d}{d\varphi} \left(\frac{\mu}{c} - \frac{c}{r} \right) \quad (12)$$

Behelyettesítem (11)-be:

$$\frac{d}{d\varphi} \left(\frac{\mu}{c} - \frac{c}{r} \right) = \pm \sqrt{h - \left(\frac{c}{r}\right)^2 + \frac{2\mu}{r}} \quad (13)$$

$$A^2 = h + \left(\frac{\mu}{c}\right)^2$$

$$\frac{d}{d\varphi} \left(\frac{\mu}{c} - \frac{c}{r} \right) = \pm \sqrt{A^2 - \left(\frac{\mu}{c} - \frac{c}{r}\right)^2} \quad (14)$$

$\frac{\mu}{c} - \frac{c}{r} = K(\varphi)$ behelyettesítéssel:

$$\frac{dK}{d\varphi} = \pm \sqrt{A^2 - K^2(\varphi)} \quad (15)$$

$$K = A \cdot \cos(\varphi + \varphi_0) \quad : \quad \varphi_0 = 0 \quad (16)$$

$$K = A \cdot \cos(\varphi) \quad (17)$$

Összeírva:

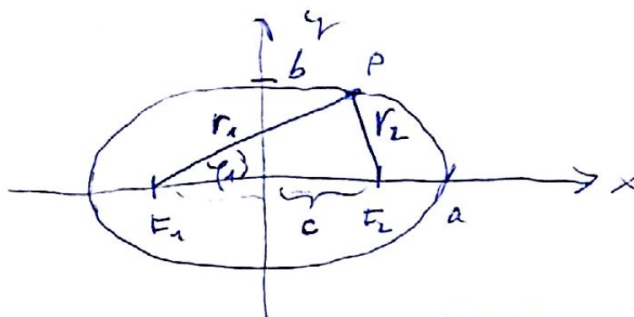
$$\frac{\mu}{c} - \frac{c}{r} = \left(h + \left(\frac{\mu}{c}\right)^2 \right) \cos(\varphi) \quad (18)$$

$$\frac{c}{r} = \frac{\mu}{c} - A \cos(\varphi) \quad (19)$$

$$r = \frac{c}{\frac{\mu}{c} - A \cos(\varphi)} = \frac{\frac{c^2}{\mu}}{1 - \varepsilon \cos(\varphi)} \quad (20)$$

$$\varepsilon = \frac{cA}{\mu} = \frac{c}{\mu} \sqrt{h + \left(\frac{\mu}{c}\right)^2} = \sqrt{1 + h \frac{c^2}{\mu^2}} \quad (21)$$

Ellipszis polárkoordinátákkal:



$$\left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 = 1 \quad (22)$$

$$r_1 + r_2 = d = 2a \quad (23)$$

$$a^2 = b^2 + c^2 \quad (24)$$

(23)-ből:

$$r_2 = 2a - r_1 \quad (25)$$

(24)-be:

$$(2a - r_1)^2 = r_1^2 + 4c^2 - 4r_1c \cos(\varphi) \quad (26)$$

Egyszerűsítés után:

$$a^2 - c^2 = r_1(a - c \cdot \cos(\varphi_1)) \quad (27)$$

$$r = \frac{a^2 - c^2}{a - c \cdot \cos(\varphi)} = \frac{\frac{b^2}{a}}{1 - \frac{c}{a} \cdot \cos(\varphi)} \quad \text{ellipsziszénél: } 0 < \frac{c}{a} < 1 \quad (28)$$

Kepler III:

$$q = \frac{dA}{dt}, T_0 = ab\pi$$

$$q = \frac{1}{2}r^2\dot{\varphi} = \frac{1}{2}c \quad (29)$$

$$\frac{1}{2}vT = T_0 \quad (30)$$

$$\frac{c^2}{\mu} = \frac{b^2}{a} \quad (31)$$

$$c^2T^2 = 4\pi^2a^2b^2 \quad (32)$$

$$\mu T^2 \frac{b^2}{a} = 4\pi^2a^2b^2 \quad / : b^2 \quad (33)$$

A végső forma:

$$\frac{a^3}{T^2} = \frac{\mu}{4\pi^2} = \frac{\gamma M}{4\pi^2} \quad (34)$$