

Z notatek *Royal Society*

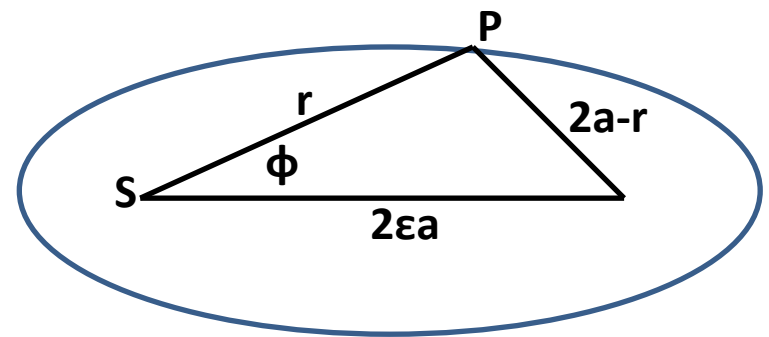
M. Kordos *Wykłady z historii matematyki*

- **Edmund Halley:** *Jak wygląda siła, która powoduje, że planety krążą po orbitach eliptycznych ?*
- **Izaak Newton:** *Odwrotność kwadratu.*
- **Edmund Halley:** *Skąd Pan wie?*
- **Izaak Newton:** *Po prostu obliczyłem.*

Z I prawa Keplera i tw. cosinusów

$$(2a - r)^2 = r^2 + (2\varepsilon a)^2 - 2 \cdot r \cdot 2a\varepsilon \cdot \cos \varphi$$

$$r(t)(1 - \varepsilon \cos \varphi(t)) = a(1 - \varepsilon^2) = A \quad \text{(A)}$$



Z II prawa Keplera

$$\frac{1}{2} \int_{\varphi(t_0)}^{\varphi(t)} r^2(\varphi) d\varphi = \frac{1}{2} \int_{t_0}^t r^2(\theta) \varphi'(\theta) d\theta = B(t - t_0)$$

Z podstawowego Tw. Analizy

$$\frac{1}{2} r^2(t) \varphi'(t) = B \quad \text{(B)}$$

$$2r' \varphi' + r \varphi'' = 0$$

$$x = r \cos \varphi \quad y = r \sin \varphi$$

$$\vec{v} = (x', y') \quad \vec{a} = (x'', y'')$$

$$\vec{v} = (r' \cos \varphi - r \varphi' \sin \varphi, r' \sin \varphi + r \varphi' \cos \varphi)$$

$$\vec{a} = (r'' \cos \varphi - 2r' \varphi' \sin \varphi - r(\varphi')^2 \cos \varphi - r \varphi'' \sin \varphi, \\ r'' \sin \varphi + 2r' \varphi' \cos \varphi - r(\varphi')^2 \sin \varphi + r \varphi'' \cos \varphi)$$

$$\vec{a} = (r'' - r(\varphi')^2)(\cos \varphi, \sin \varphi) \quad \vec{a} = \left(\frac{r''}{r} - (\varphi')^2 \right) (x, y) = \left(\frac{r''}{r} - (\varphi')^2 \right) \overline{SP}$$

Siła wywołująca ruch działa wzdłuż promienia Słońce-planeta

$$|\vec{F}| = |m \cdot \vec{a}| = m \cdot |r'' - r(\varphi')^2|$$

$$r(t)(1 - \varepsilon \cos \varphi(t)) = a(1 - \varepsilon^2) = A \quad (\text{A}) \qquad \frac{1}{2} r^2(t) \varphi'(t) = B \quad (\text{B})$$

Różniczkując i mnożąc przez r równanie (A)

$$rr'(1 - \varepsilon \cos \varphi) + \varepsilon r^2 \varphi' \sin \varphi = 0 \quad \text{Korzystając z równań (A) i (B)}$$

$$Ar' + 2B\varepsilon \sin \varphi = 0$$

Różniczkując

$$Ar'' + 2B\varepsilon \varphi' \cos \varphi = 0$$

$$r'' = -\frac{2B\varepsilon \varphi' \cos \varphi}{A} = -\frac{4B^2}{r^2} \cdot \frac{\varepsilon \cos \varphi}{A}$$

$$\text{Korzystając z (A) i (B)} \quad \varepsilon \cos \varphi = -\left(\frac{A}{r} - 1\right) \quad \varphi' = \frac{2B}{r^2}$$

$$r'' - r(\varphi')^2 = -\frac{4B^2}{r^2} \left(-\left(\frac{1}{r} - \frac{1}{A}\right)\right) - r \frac{4B^2}{r^4} = -\frac{4B^2}{A} \cdot \frac{1}{r^2}$$

$$|\vec{F}| = D \cdot \frac{1}{r^2} \cdot m \qquad D = \frac{4B^2}{A} \qquad A = a(1 - \varepsilon^2)$$

$$\text{Z II prawa Keplera} \quad B = \frac{\text{pole elipsy}}{T} = \frac{\pi a^2 \sqrt{1 - \varepsilon^2}}{T} \qquad \text{Z III prawa Keplera} \quad \frac{a^3}{T^2} = C$$

$$\frac{4B^2}{A} = \frac{4\pi^2 a^4 (1 - \varepsilon^2)}{T^2 a (1 - \varepsilon^2)} = \frac{4\pi^2 a^3}{T^2} = 4\pi^2 C \quad \vec{F}(t) = 4\pi^2 C \cdot \frac{1}{r^2} \cdot m \cdot (\cos \varphi(t), \sin \varphi(t))$$

$$\text{Z III zasady dynamiki} \quad |\vec{F}(t)| = G \cdot \frac{M_S \cdot m_P}{r^2(t)}$$