Marcin Nasiłowski

OBLICZANIE WARTOŚCI ŚREDNIEJ PROMIENIA WODZĄCEGO WAŻONEGO CZASEM

Promień wodzący w ruchu keplerowskim wyraża się wzorem

$$r = a (1 - e \cos E)$$

gdzie

r promień wodzący

a wielka półoś

e mimośród

E anomalia mimośrodowa

Natomiast zależność między anomalią mimośrodową a czasem

$$\frac{2\pi}{T}t = E - e\sin E$$

gdzie

T okres

t czas

Zróżniczkujmy obustronnie powyższe (może się przyda:)

$$\frac{2\pi}{T}dt = (1 - e\cos E)dE$$

Zatem

$$\frac{dt}{dE} = (1 - e \cos E) \frac{T}{2\pi}$$

Wróćmy do liczenia średniej ważonej wzór znany "zkądinond"

$$< r_t > \frac{1}{T} \int_0^{2\pi} r(E(t)) \frac{dt}{dE} dE$$

wstawiamy do całki dwa pierwsze równania

Wartości kolejnych całek (są trywialne więc nie będę ich rozpisywał)

$$I_1 = 2\pi$$

$$I_2 = 0$$

$$I_3 = \pi$$

wstawiając powyższe wartości do równania na średnią

$$< r_t > = \frac{a}{2\pi} (2\pi + e^2 \pi)$$

$$\langle r_t \rangle = a \left(1 + \frac{e^2}{2} \right)$$