

Ruch planetarny

Planetary motion

Maria Budziło, Marcin Kubański, Hiacynta Stypuła

09.11.2021



Plan prezentacji

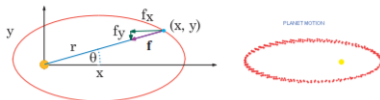
- Wstęp
- Implementacja
- Opis problemu
- Rozwiązanie problemu
- Podsumowanie
- Bibliografia

Zagadnienie na temat tego, jak poruszają się planety, to jedno z pierwszych pytań, z którymi zmagali się starożytni uczeni, próbując określić reguły rządzące wszechświatem.

Isaac Newton udowodnił, że planety poruszają się po orbitach eliptycznych ze Słońcem w ich ogniskach. Był także w stanie dokładnie przewidzieć okresy ruchu planet.

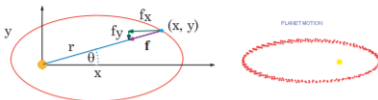


Rysunek: Isaac Newton (1643-1727).



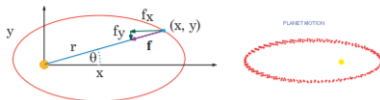
Rysunek: Po lewej: siła grawitacji działająca na planetę. Po prawej: dane wyjściowe z apletu ukazujące precesję orbity planety.

- $$F(g) = -\frac{GmM}{r^2},$$



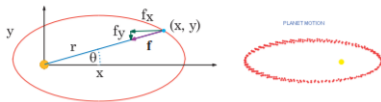
Rysunek: Po lewej: siła grawitacji działająca na planetę. Po prawej: dane wyjściowe z apletu ukazujące precesję orbity planety.

- $F(g) = -\frac{GmM}{r^2},$
- $f = ma = m\frac{d^2x}{dt^2},$



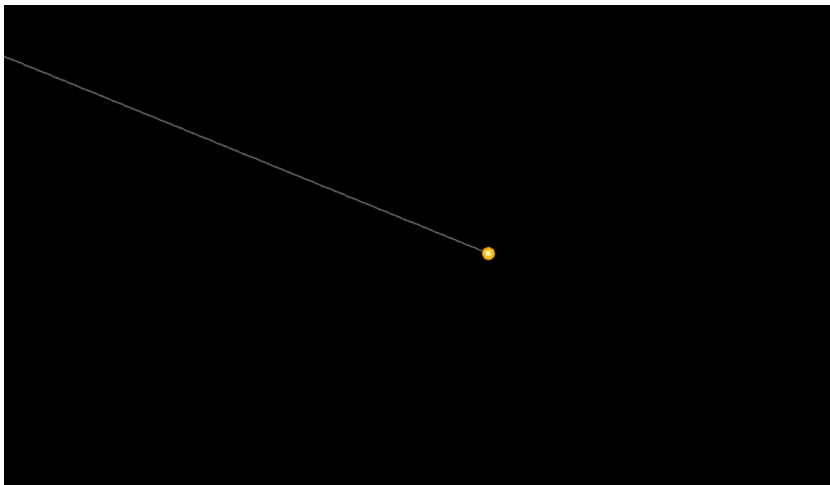
Rysunek: Po lewej: siła grawitacji działająca na planetę. Po prawej: dane wyjściowe z apletu ukazujące precesję orbity planety.

- $F(g) = -\frac{GmM}{r^2},$
- $f = ma = m\frac{d^2x}{dt^2},$
- $f_x = F(g)\cos\theta = F(g)\frac{x}{r},$
 $f_y = F(g)\sin\theta = F(g)\frac{y}{r},$
 $r = \sqrt{x^2 + y^2},$

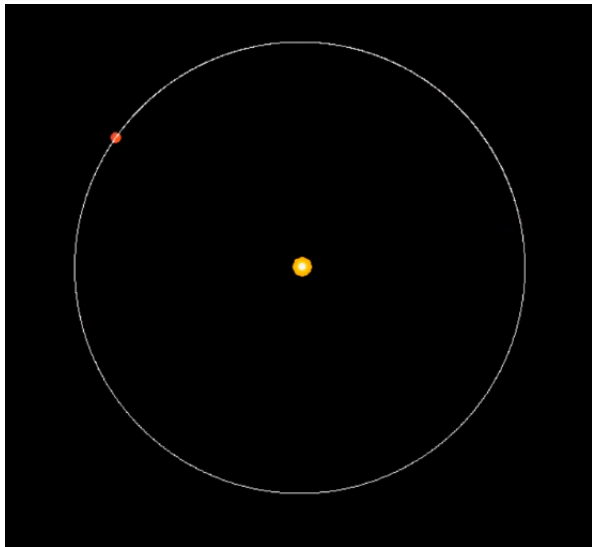


Rysunek: Po lewej: siła grawitacji działająca na planetę. Po prawej: dane wyjściowe z apletu ukazujące precesję orbity planety.

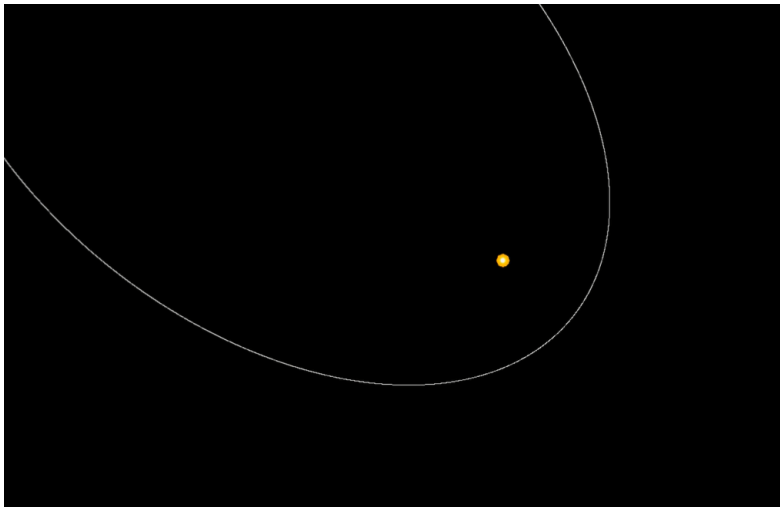
- $F(g) = -\frac{GmM}{r^2},$
- $f = ma = m\frac{d^2x}{dt^2},$
- $f_x = F(g)\cos\theta = F(g)\frac{x}{r},$
 $f_y = F(g)\sin\theta = F(g)\frac{y}{r},$
 $r = \sqrt{x^2 + y^2},$
- Otrzymujemy: $\frac{d^2x}{dt^2} = -GM\frac{x}{r^3}$ oraz $\frac{d^2y}{dt^2} = -GM\frac{y}{r^3}.$



Rysunek: Implementacja programu w języku Python



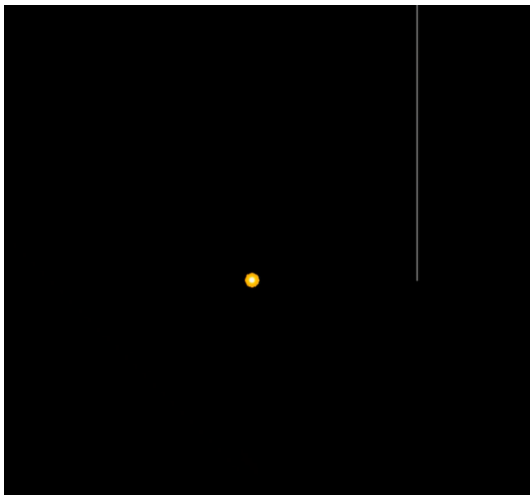
Rysunek: Implementacja programu w języku Python



Rysunek: Implementacja programu w języku Python

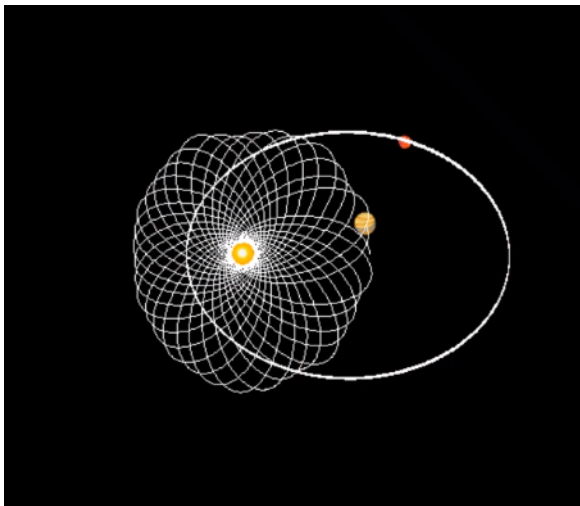
Co w przypadku, kiedy zmienimy wartość $F(g)$ i zamiast $\frac{1}{r^2}$ zastosujemy $\frac{1}{r^4}$ dla tych samych warunków początkowych?

Rozwiązanie problemu 1




Rysunek: Implementacja programu w języku Python


Rozszerzyliśmy wspomniane rozwiązanie dla ruchu planetarnego do takiego, w którym obiekt (satelita) o małej masie znajduje się pod wpływem dwóch planet o masie $M = 1$ i planety te obracają się wokół ich środka masy na orbitach kołowych o tak dużej masie, że satelita nie ma na te planety wpływu, przy czym wszystkie ruchy pozostają w płaszczyźnie xy i jednostki są takie, że $G = 1$.



Rysunek: Implementacja programu w języku Python

Domykanie się, a nie domykanie się orbit...

 <https://www.nationalgeographic.com/culture/article/100104-isaac-newton-google-doodle-logo-apple>

 <https://ak.picdn.net/shutterstock/videos/1051251919/thumb/1.jpg>

 Materiały udostępnione w pliku „ODE1”

Dziękujemy za uwagę!

