# Rozwiązywanie równań dynamiki Newtona z automatyczną kontrolą błędu i doborem kroku czasowego.

Zbigniew Kordyl 11.03.2021r.

#### 1 Obliczenie orbity jawnym schematem Eulera oraz metodą RK4.

Zadanie polegało na wyliczeniu orbity ciała o parametrach ruchu zbliżonych do komety Halleya dla trzech obrotów dookoła Słońca przy następujących danych:

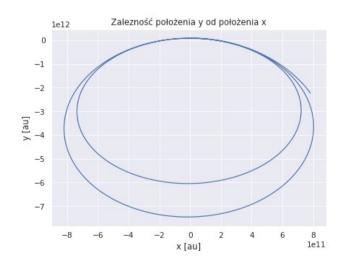
Masa słońca [kg]	1.49*10 <sup>30</sup>
Stała grawitacji [m^3/(kg*h^2)]	8.64963*10 <sup>-4</sup>
Położenie początkowe x [m]	0
Położenie początkowe y [m]	$8.76644*10^{10}$
Prędkość początkowa vx [m/h]	1.9656*10 <sup>8</sup>
Prędkość poczatkowa vy [m/h]	0
Czas obiegu [lata]	75

### 1.1 Jawny schemat Eulera

Przeprowadzono obliczenia dla kroku czasowego  $dt = \{0.25, 1\}h$ .

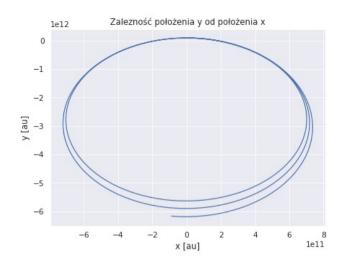
Czas trwania obliczeń wynosił kolejno: 69 s i 17 s.

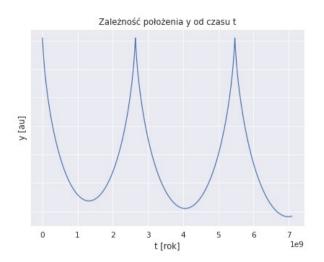
#### 1.1.1 Wykresy dla czasu 1h.





#### 1.1.2 Wykresy dla czasu 0.25 h

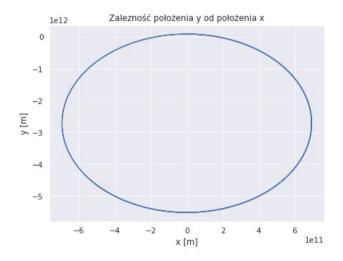


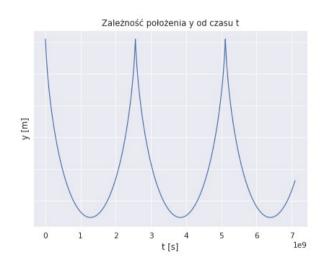


#### 1.2 Metoda RK4

Przeprowadzono obliczenia dla kroku czasowego d<br/>t $=1\ \mathrm{h.}$ 

Czas trwania obliczeń: 106 s.





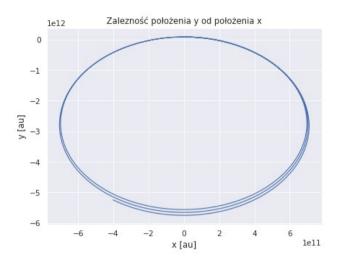
## 2. Automatyczny dobór kroku czasowego.

W dalszej części ćwiczenia zaimplementowano powyższe metody z automatycznym doborem kroku czasowego. Przeprowadzono obliczenia dla tol =  $\{1,1000\}$  w jawnym schemacie Eulera, oraz tol =  $\{1,1000\}$  dla metody RK4.

# 2.1 Metoda Eulera z automatycznym doborem kroku czasowego.

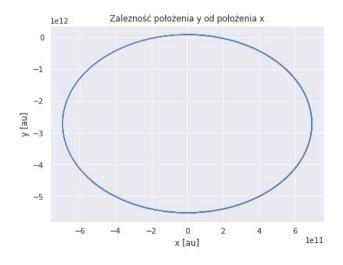
Czas trwania obliczeń dla tol = 1000:18 s oraz dla tol = 1:456 s.

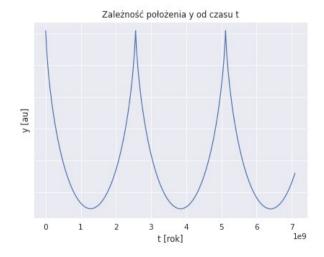
## **2.1.1** Wykresy dla tol =1000





## 2.1.2 Wykresy dla tol =1





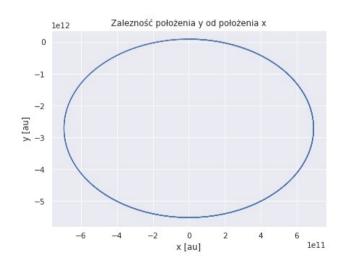
#### **2.1.3** Porównanie zależności dt od R dla tol = 1000 i tol = 1.



# 2.2 Metoda RK4 z automatycznym doborem kroku czasowego.

Czas trwania obliczeń dla tol = 1000:0.12 s oraz dla tol = 1:0.4 s.

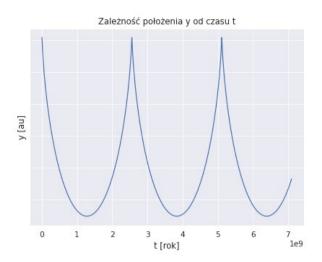
# **2.2.1** Wykresy dla tol = 1000





# **2.2.2** Wykresy dla tol =1





## **2.2.3** Porównanie zależności dt od R dla tol = 1000 i tol = 1.

