Umlaufbahnen

May 29, 2020

Rechneranwendungen in der Physik - Übung N.4 Umlaufbahnen

Santiago.R

```
[1]: import numpy as np
import sympy as sy
from scipy import optimize
import matplotlib.pyplot as plt
from scipy import integrate
```

1 Simulation der Erd- und Sonnenumlaufbahnen $U_E(t)$ sowie $U_S(t)$

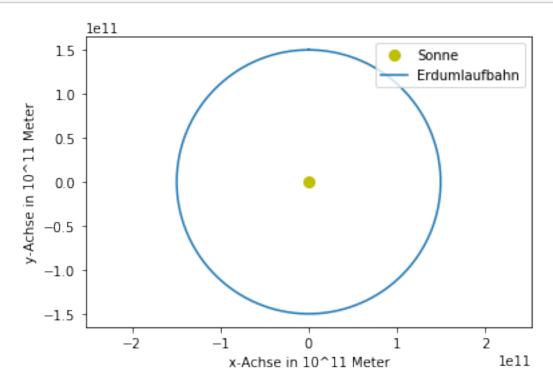
Zuerst werden die wichtigen Konstanten und Startparameter definiert;

```
[2]: #Konstanten
   G = 6.67430e-11 \#in m3/kg*s2
   m_{sonne} = 1.989e30 \# in kg
   m_erde = 5.972e24 #in kg (wird in dieser Lösung vernachlässigt, da die Sonneu
   \hookrightarrowals stationär im Punkt (x,y)=(0,0) angenohmen wird)
   r_{ES} = 1.496e11 \# in m
   v_E = 29.78e3 \# in m/s
   #Startparameter der Erde
   y0_erde = r_ES
   x0_erde = 0
   v_x0_erde=-v_E #negativ um in Richtung gegen den Uhrzeigersinn zu zeigen
   v_y0_erde=0
   #Startparameter der Sonne
   y0_sonne = r_ES*m_erde/(m_erde+m_sonne)
   v_x0_sonne=-np.sqrt(G*(m_erde+m_sonne)*2/y0_sonne) #negativ um in Richtung_
    →gegen den Uhrzeigersinn zu zeigen
   v_y0_sonne=0
```

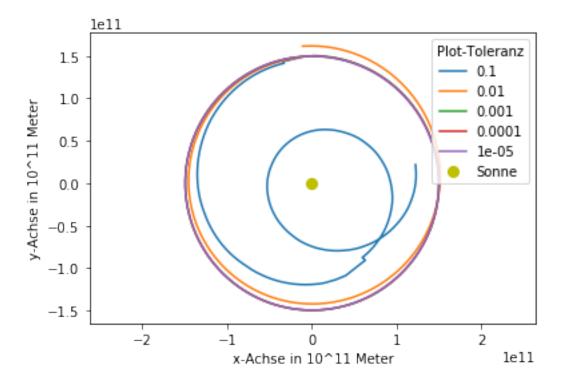
Um einen Plot $U_E(t)$ für die Umlaufbahn der Erde um die Sonne zu erstellen müssen zuerst die Bewegungsgleichungen formuliert werden. Diese hängen im wesetlichen von der einzigen in diesem System relevanten Kraft, die Gravitationskraft $\vec{F}_g = -G \cdot \frac{M \cdot m}{\vec{r}^2}$ ab. Diese kann dann mit $\vec{r} = \frac{\vec{r}_e}{|r|}$ und $|r| = \sqrt{x^2 + y^2}$ umgeschrieben werden als $\vec{F}_g = -G \cdot \frac{M \cdot m}{\sqrt{x^2 + y^2}} \cdot \vec{r}_e$. Die x- und y-Komponenten der

angreifenden Gravitationskraft können dann mit $F_x = -G \cdot \frac{M \cdot m}{\sqrt{x^2 + y^2}^3} \cdot x$ und $F_y = -G \cdot \frac{M \cdot m}{\sqrt{x^2 + y^2}^3} \cdot y$ parametrisiert und anschließend auf die gekoppelten Differentialgleichungen $\frac{d^2x}{dt^2} = -\frac{GM}{\sqrt{x^2 + y^2}^3} \cdot x$ und $\frac{d^2y}{dt^2} = -\frac{GM}{\sqrt{x^2 + y^2}^3} \cdot y$ überführt werden. Nummerisches Integrieren dieser Differentialgleichungen nach der Zeit t liefert dann die x- und y-Werte der Umlaufbahn $U_E(t)$ an jedem integrierten Zeitpunkt t

```
[3]: def dgl_erde_sonne(i, t):
       x, y, v_x, v_y = i #Input für die Startparameter
       g = G*m_sonne/np.sqrt(x**2+y**2)**3; #der angreifende Parameter an jedem_
    \rightarrowPunkt x, y
       return [v_x, v_y, -x*g, -y*g];
   t = np.linspace(0, 31536000, 50000) #in SI-Einheiten ist die Angabe für ein
   → Jahr auf Sekunden umgestellt
   startparameter = [x0_erde, y0_erde, v_x0_erde, v_y0_erde]
   s_t = integrate.odeint(dgl_erde_sonne, startparameter, t)
   x,y,_, = s_t.T
   plt.plot(0,0,'oy', ms=8, label = 'Sonne')
   plt.plot(x,y, label = 'Erdumlaufbahn'); plt.axis('equal');
   plt.xlabel("x-Achse in 10^11 Meter")
   plt.ylabel("y-Achse in 10^11 Meter")
   plt.legend(loc='upper right')
   plt.show()
```



2 Simulation für unterschiedliche Toleranzen [e-1,e-5]



3 Simulation für unterschiedliche Startwerte r_0

```
[6]: #Neue Startwerte
   y1_erde=0.6*r_ES
   y2 erde=1.4*r ES
   #Integration für y1
   t = np.linspace(0, 4*31536000, 50000) #in SI-Einheiten ist die Angabe für ein_
   → Jahr auf Sekunden umgestellt
   startparameter1 = [x0_erde, y1_erde, v_x0_erde, v_y0_erde]
   s_t1 = integrate.odeint(dgl_erde_sonne, startparameter1, t)
   #Integration für y2
   startparameter2 = [x0_erde, y2_erde, v_x0_erde, v_y0_erde]
   s t2 = integrate.odeint(dgl erde sonne, startparameter2, t)
   #Plots
   x1,y1,_,_ = s_t1.T
   x2,y2,_,_ = s_t2.T
   plt.plot(0,0,'oy', ms=8, label = 'Sonne')
   plt.plot(x1,y1, label = '0.6*r_ES'); plt.axis('equal');
   plt.plot(x2,y2, label = '1.4*r_ES'); plt.axis('equal');
   plt.xlabel("x-Achse in 10^11 Meter")
   plt.ylabel("y-Achse in 10^11 Meter")
   plt.legend(title='Startparameter',loc='upper right')
   plt.show()
```

