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
```

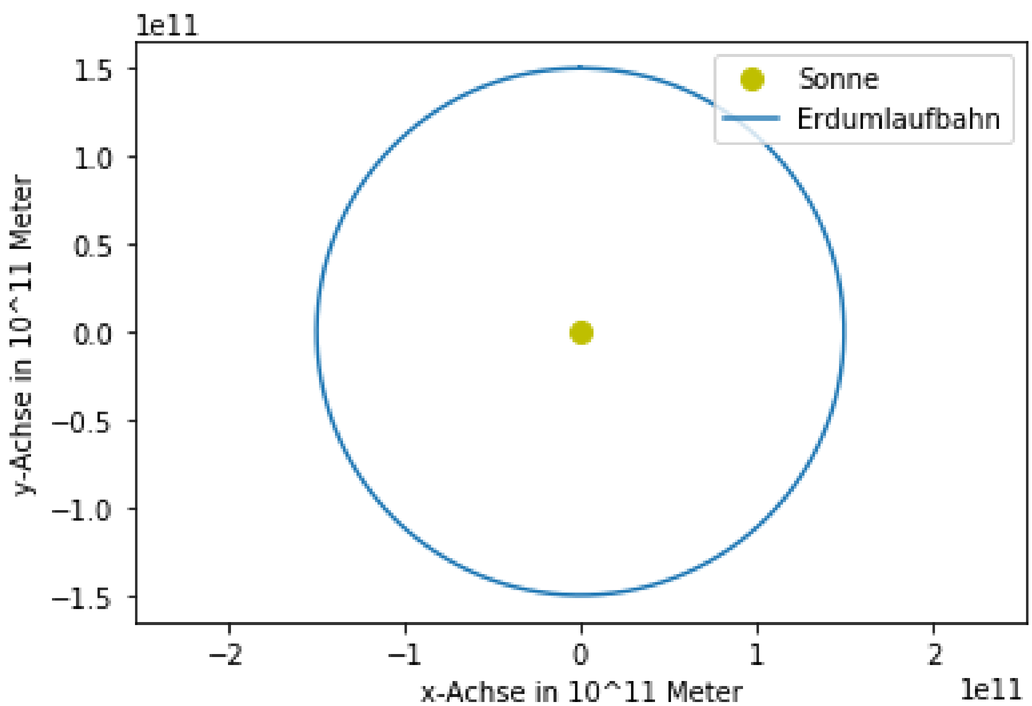
1 Simulation der Erdumlaufbahn $U_E(t)$

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 Sonne␣
↪als 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
```

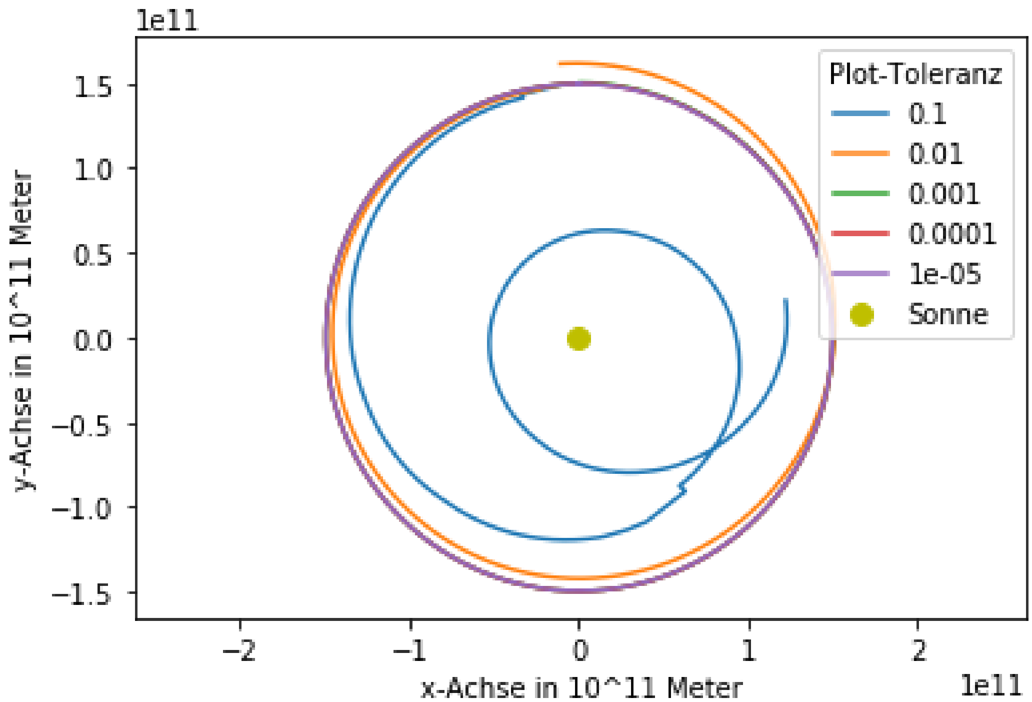
Um einen Plot $U_E(t)$ für die Umlaufbahn der Erde um die Sonne zu erstellen müssen zuerst die Bewegungsgleichungen formuliert werden. Diese hängen im wesetlichen von der einzigen in diesem System relevanten Kraft, die Gravitationskraft $\vec{F_g} = -G \cdot \frac{M \cdot m}{\vec{r}^2}$ ab. Diese kann dann mit $\vec{r} = \frac{\vec{r_e}}{|r|}$ und $|r| = \sqrt{x^2 + y^2}$ umgeschrieben werden als $\vec{F_g} = -G \cdot \frac{M \cdot m}{\sqrt{x^2+y^2}^{3/2}} \cdot \vec{r_e}$. 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␣
 ↪Punkt 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]

[5]:
```
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]
for i in range(1,6,1):
    s_t = integrate.odeint(dgl_erde_sonne, startparameter, t, rtol=10**(-i))
    x,y,_,_ = s_t.T
    plt.plot(x,y, label = 10**(-i)); plt.axis('equal');
plt.plot(0,0,'oy', ms=8, label = 'Sonne')
plt.xlabel("x-Achse in 10^11 Meter")
plt.ylabel("y-Achse in 10^11 Meter")
plt.legend(title='Plot-Toleranz',loc='upper right')
plt.show()
```



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()
```