```
rulle_hul.py
                     Thu Mar 04 17:50:36 2021
import matplotlib.pyplot as plt
import numpy as np
import scipy.optimize as scp
import scipy.special as ss
import os
# Vi starter med at importere, de andre scripts som skal bruge til
# henholdsvis kalibrering og databehandling
exec(open('Kalibrering/kalibrering.py').read())
exec(open('../Scripts/Statistik.py').read())
exec(open('../Scripts/data_renser.py').read())
grader = 15
theta = grader*(2*np.pi/360)
# Vi har nu adgang til funktion func(U, *popt), som er defineret i
# kalibrering.py.
fig, ax = plt.subplots(2, 2, figsize = (20, 10))
ax = ax.ravel()
# Her defineres fitte funktionen. Vi fitter efter en andengradsparabel,
# t0-parametren giver mulighed for at rykke på parablens toppunkt, mens
# heaviside-funktionen (indikator-funktion) giver funktionen for at v	ilde{\mathtt{A}}|re lig 0
\# i starten. Den tager desuden ogs	ilde{A}	ilde{	imes} en parameter rs, som er den ydre og indre
# radius
def fit(t,*p):
    a = p[0]
    t0 = p[1]
    c = p[2]
    return np.heaviside (t-t0,1)*(1/2*a*(t-t0)**2)+c
def plot_data(data, rs, ax, labels, title, kali):
     # Data() er en class defineret i data_renser.py
    sol1 = Data(data)
# func() er defineret i kalibrering.py
    x = func(soll.points, *kali)
    t = soll.t
    if title == "Radius 7.9cm":
        t = t*1000
 # .rinse() er en metode defineret i data_renser.py, som leder efter
 # outliers.
    mask = soll.rinse([[-1, 0.15], [0.4, 0.3], [0.6, 0.4]])
\# Outliers markeres med bl	ilde{A}	ilde{	ilde{Y}}, de resterende punkter med r	ilde{A}, d.
    ax.scatter(t[~mask], x[~mask], color = 'blue', label = 'outliers')
    ax.scatter(t[mask], x[mask], color = 'red', label = 'data points')
    guess_params = [1, -0.17, 0.05]
\# Funktionen fittes, estimatet af t0 er lidt f	ilde{A},lsomt, s	ilde{A}
mathbb{Y} der s	ilde{A}
mathbb{I}ttes nogle
# bounds for den.
###
```

```
Thu Mar 04 17:50:36 2021
rulle_hul.py
    popt,pcov = scp.curve_fit(fit, t[mask][:-1], x[mask][:-1],
                              guess_params, bounds = ((-10, -0.3, -10), (10, -0.1, 10))
###
    t_fit = np.linspace(t[mask][0], t[mask][-1], 1000)
    ax.plot(t_fit, fit(t_fit, *popt), color = 'k', linewidth = 2,
            label = 'fitted function')
\# spredningen p	ilde{\mathtt{A}}	ilde{\mathtt{Y}} parametrene hives ud covariansmatricen, den m	ilde{\mathtt{A}}	ilde{\mathtt{Y}}lte acceleration
# gemmes også
    var_a = round(np.sqrt(np.diag(pcov)[0]), 2)
    eksp_a = round(popt[0], 3)
    error = propagation_function(t_fit, fit, list(popt), pcov)
    ax.fill_between(t_fit, fit(t_fit, *popt) + error,
                     fit(t_fit, *popt) - error, alpha = 0.3)
    ax.set_ylim(-0.2,0.7)
    ax.set_ylabel('x/m')
    ax.set_xlabel('t/s')
    ax.set_title(title)
    ax.legend()
    rydre = rs[0]
    rindre = rs[1]
    teoA = (np.sin(theta)*9.82)/(1.0+1/2*((rindre**2 + rydre**2))/rydre**2))
    print( "Teoretisk a = {}, ".format(teoA) +
          "Eksperimentel a = {} $\pm$ {}".format(eksp_a, var_a))
# MÃ¥lte ydre og indre radiusser.
rydres = [7.9/2, 3/2, 2.7/2]
rindres = [(7.9-2*0.45)/2, (3-2*0.3)/2, (2.7-2*0.1)/2]
plot_data("Hul1_R79",[rydres[0],rindres[0]], ax[0], labels = None, title = 'Radius 7.9cm',
          kali = kali)
plot_data("Hul3_R3", [rydres[1], rindres[1]], ax[1], labels = None, title = 'Radius 3.0cm',
plot_data("Hul2_R27",[rydres[2],rindres[2]], ax[2], labels = None, title = 'Radius 2.7cm',
          kali = kali)
ax[3].remove()
plt.show()
    #################
fig.savefig('Plots/Hul_ruller.png')
```