

```

import numpy as np
import math
import matplotlib.pyplot as plt
import matplotlib as mpl
from scipy import stats
import pylab as pl
import pylab
from pylab import *
from matplotlib import rc

```

```

def stellar_structure(n,dr):
    p = 1          #Se definen aquí los valores iniciales.
    y = (float(n)+1)/n #considerando que se parte desde el centro estelar.
    P = (p)**(y)    #definimos ecuacion de la polítropa.
    r=0
    dr=dr
    m=0
    dm=0
    dP=0

    lista_P = [] #presion
    lista_p = [] #densidad
    lista_m = [] #masa
    lista_r = [] #radio

    while P > 0:      #mientras la presión sea mayor a cero(sigamos en la estrella)
        f = 3*p*(r**2) # f=dm_n / dr_n (conservacion de masa)
        dm = f*dr #crece el diferencial de masa
        m =m + dm # aumenta la masa total contenida
        lista_m.append(m) #guardamos la masa total en cada intervalo

        if r < 0.004: #condición en borde (para que no explote)
            g = -r #g es la ecuación de equilibrio hidrostático

```

```

else:
    g = -(p*m)/(r**2) # ecuacion hidrostática
    dP = g*dr #decrece la presión (g<0)
    P += dP #presión acumulada
    if P < 0: #si la presión se vuelve menor a 0 (el programa terminará
                                                    #en la próxima iteración)
        lista_P.append(0)      #la presión exterior es 0 fuera de la estrella
        lista_p.append(0)      #la densidad exterior es 0 //
        lista_r.append(r)      #el radio exterior es el radio exterior

    else: #si la presión es >=0 (el programa continúa en la próxima iteración)
        lista_P.append(P) #agregamos presión a lista
        p = (P)**(1/y) #rho cambia por nuevo rho (politropa)
        lista_p.append(p) #agregamos este rho a la lista
        r += dr #crece radio
        lista_r.append(r) #agregamos nuevo radio

return np.array(lista_P), np.array(lista_p), np.array(lista_m)/np.max(np.array(lista_m)),
       np.array(lista_r)/np.max(np.array(lista_r))

```

```

inc=0.3
P1,p1,m1,r1 = stellar_structure(1.5,inc)
P2,p2,m2,r2 = stellar_structure(1.33334,inc)
P3,p3,m3,r3 = stellar_structure(1.666667,inc)
P4,p4,m4,r4 = stellar_structure(3,inc)
r_sol, p_sol = np.loadtxt("sol.dat",usecols=(0,3),unpack=True)
plt.figure()
plt.plot(r4,p4,linestyle='-',color="r",label=r"$n = 3$")
plt.plot(r1,p1,linestyle='-',color="k",label=r"$n = 3/2$")
plt.plot(r2,p2,linestyle='-',color="b",label=r"$n = 4/3$")
plt.plot(r3,p3,linestyle='-',color="g",label=r"$n = 5/3$")
plt.plot(r_sol,p_sol/np.max(p_sol),color="y",linestyle='--',linewidth = 1.2,label=r"Sol")
plt.xlabel(r"$\frac{r}{R_{\odot}}$",fontsize=24)
plt.ylabel(r"$\frac{\rho}{\rho_c}$",fontsize=24)
plt.title("Intervalos $\Delta r = 0.3$")
plt.legend()
plt.show()

```