

```
import numpy as np
import matplotlib.pyplot as plt
from scipy.integrate import quad
```

## NEOUS AND ISOTROPIC UNIVERSE

$\Omega_{m,0}$	$\Omega_{\Lambda,0}$	$H_0=50$	70	90	I
1.0	0.0	13.1	9.3	7.2	
0.3	0.0	15.8	11.3	8.8	
0.3	0.7	18.9	13.5	10.5	

Age of the Universe (Gyr). Fijar parametros, usar  $w_0=-1.5$ ,  $-1$ ,  $-0.5$ ,  $w_a=-0$ .

$$t_0 = \frac{1}{H_0} \int_{1/(1+z)}^1 \frac{x}{\sqrt{\Omega_{r,0} + \Omega_{m,0}x + \Omega_{k,0}x^2 + \Omega_{\Lambda,0}x^4}} dx$$

#Vamos a definir las tres distancias para después evaluarlas y graficarlas

$\Omega_m=0.3$

$\Omega_\Lambda=0.7$

$H_0=69.0$  #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día

$c=300000.0$

def H(x):

return  $x \cdot \text{np.sqrt}(\Omega_m \cdot x + \Omega_\Lambda + \Omega_k \cdot x^2 + \Omega_\Lambda \cdot x^4)^{-0.5}$

#Tiempo

def tiempo(z):

return  $1/H_0 * \text{quad}(H, 1/(1+z), 1)[0]$

#primer caso

$\Omega_m=0.3$

$\Omega_\Lambda=0.0$

$\Omega_k=0.00005$

$\Omega_k=1 - (\Omega_m + \Omega_\Lambda + \Omega_k)$

$H_0=50.0$  #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día

#La edad del universo será pues cuando hagamos tender  $z \rightarrow \infty$

#La edad del universo en Gyr par alos parámetros dados es:

$\text{tiempo}(100000000) * 979.6825$

12.662960555921998

```
#Segundo caso
Om0=0.1
Ol0=0.0
Or0=0.00005
Ok0= 1 - (Om0+Ol0+Or0)
H0=70.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
tiempo(10000000)*979.6825
```

9.04497182565857

```
#Tercer caso
Om0=0.3
Ol0=0.7
Or0=0.00005
Ok0= 1 - (Om0+Ol0+Or0)
H0=90.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
tiempo(10000000)*979.6825
```

7.357493237876187

### ▼ CPL

$$t = \frac{1}{H_0} \int_0^{a_0} \frac{x}{\sqrt{\Omega_{k,0}x^2 + \Omega_{m,0}x + \Omega_{r,0} + \Omega_{\Lambda,0}e^{-3w_a(1-x)}x^{-3(w_0+w_a)+1}}} dx$$

```
def H(x):
    factor = x**(-3*(w_0 + w_a) + 1)*np.exp(-3*w_a*(1 - x))
    return x*np.sqrt(Om0*x + Or0 + Ok0*x**2 + Ol0*factor)**-0.5

#tiempo
def tiempo():
    return 1/H0 * quad(H, 0, 1)[0]
```

```
#primer caso
Om0=0.3
Ol0=0.0
Or0=0.00005
Ok0= 1 - (Om0+Ol0+Or0)
H0=50.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
w_0 = -1.5
w_a = 0.5
tiempo()*979.6825
```

12.170535082116032

```
#Segundo caso
Om0=0.1
Ol0=0.0
Or0=0.00005
Ok0= 1 - (Om0+Ol0+Or0)
H0=70.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
tiempo()*979.6825
```

↗ 9.044971825658582

```
#Tercer caso
Om0=0.3
Ol0=0.7
Or0=0.00005
Ok0= 1 - (Om0+Ol0+Or0)
H0=90.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
tiempo()*979.6825
```

7.55381066576344

### ▼ 3 Ahora el modelo:

$$t = \frac{1}{H_0} \int_0^{a_0} \frac{x}{\sqrt{\Omega_{r,0} + \Omega_{m,0}x + (\Omega_{k,0} + \Omega_{1,0})x^2 + \Omega_{2,0}x^3 + (1 - \Omega_{m,0} - \Omega_{r,0} - \Omega_{k,0} - \Omega_{1,0} - \Omega_{2,0})x^4}}} dx$$

```
def H(x):
    return x/(H0*np.sqrt(0m0*x + (0k0 + 0m1)*x**2 + 0m2*x**3 + (1 - 0m0 - 0m0 - 0m1 -0m2)*x**4))
#tiempo
def tiempo():
    return 1/H0 * quad(H, 0, 1)[0]
```

```
0m0=0.3
0l0=0.0
0r0=0.00005
0k0= 1 - (0m0+0l0+0r0)
H0=50.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
0m1 = -0.2
0m2 = 0.2
tiempo()*97900.6825

30.59394343717891
```

```
#Segundo caso
0m0=0.1
0l0=0.0
0r0=0.00005
0k0= 1 - (0m0+0l0+0r0)
H0=70.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
tiempo()*97900.6825

16.636377833071116
```

```
#Tercer caso
0m0=0.3
0l0=0.7
0r0=0.00005
0k0= 1 - (0m0+0l0+0r0)
H0=90.0 #suponemos este valor para el param de Hubble hoy en día
tiempo()*97900.6825

13.22385372243851
```