## SimpleMC

Estimación de parámetros de modelos de energía oscura y otras curiosidades

Isidro Gómez Vargas<sup>1</sup>

<sup>1</sup>Instituto de Ciencias Físicas UNAM

CosmoMeeting III
Cuernavaca, Morelos, México
27 de noviembre de 2021

## Contenido de la Contenido de l

- 1 Introducción
- 2 Estructura
- 3 Ejemplos
- 4 Cómo contribuir

#### Motivación

#### SimpleMC: toolbox for cosmological data analysis

J. Alberto Vázquez <sup>1,a</sup> Isidro Gómez-Vargas <sup>1,b</sup> A. Slosar <sup>2,c</sup>

<sup>1</sup>Instituto de Ciencias Físicas, Universidad Nacional Autónoma de México, 62210, Cuernavaca, Morelos, México.

<sup>2</sup>Brookhaven National Laboratory, NY, USA.

November 26, 2021

 $^a$ javazquez@icf.unam.mx ,  $^b$ igomez@icf.unam.mx ,  $^c$ aslosar@slosar.com

https://github.com/ja-vazquez/SimpleMC

■ Estimación del Máximo Likelihood (MLE):

$$\ln \mathcal{L}(D,\theta) = \sum_{i=1}^{n} \ln f(x_i;\theta),$$

$$\theta_{MLE} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D))$$

Estimación del Máximo Likelihood (MLE):

$$\ln \mathcal{L}(D,\theta) = \sum_{i=1}^{n} \ln f(x_i;\theta),$$

$$\theta_{MLE} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D))$$

$$\theta_{MAP} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D)P(\theta))$$

Estimación del Máximo Likelihood (MLE):

$$\ln \mathcal{L}(D,\theta) = \sum_{i=1}^{n} \ln f(x_i;\theta),$$

$$\theta_{MLE} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D))$$

 Estimación del A Posteriori (MAP) ó estimación de parámetros ó inferencia Bayesiana:

$$\theta_{MAP} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D)P(\theta))$$

 Comparación de modelos (puede ser parte de la inferencia Bayesiana).

Estimación del Máximo Likelihood (MLE):

$$\ln \mathcal{L}(D,\theta) = \sum_{i=1}^n \ln f(x_i;\theta),$$

$$\theta_{MLE} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D))$$

$$\theta_{MAP} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D)P(\theta))$$

- Comparación de modelos (puede ser parte de la inferencia Bayesiana).
- Reconstrucciones no paramétricas.

Estimación del Máximo Likelihood (MLE):

$$\ln \mathcal{L}(D,\theta) = \sum_{i=1}^n \ln f(x_i;\theta),$$

$$\theta_{MLE} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D))$$

$$\theta_{MAP} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D)P(\theta))$$

- Comparación de modelos (puede ser parte de la inferencia Bayesiana).
- Reconstrucciones no paramétricas.
- Visualización

Estimación del Máximo Likelihood (MLE):

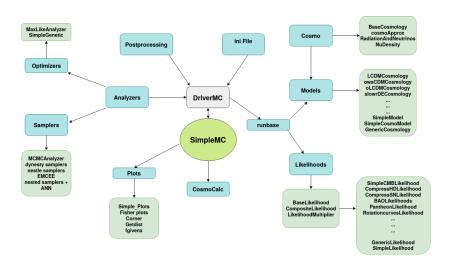
$$\ln \mathcal{L}(D,\theta) = \sum_{i=1}^n \ln f(x_i;\theta),$$

$$\theta_{MLE} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D))$$

$$\theta_{MAP} = arg \ max(\mathcal{L}(\theta, D)P(\theta))$$

- Comparación de modelos (puede ser parte de la inferencia Bayesiana).
- Reconstrucciones no paramétricas.
- Visualización.
- Interpretación física.

#### Estructura



## Modelos

Modelo	Ecuación de Friedmann $\left(H^2/H_0^2\right)$
ΛCDM	$\Omega_{cb}a^{-3} + \Omega_{\Lambda} +  ho_{ u+r}(z)/ ho_{ m crit}$
$o\LambdaCDM$	$\Omega_{cb}a^{-3} + \Omega_{\Lambda} +  ho_{ u+r}(z)/ ho_{ m crit} + \Omega_k a^{-2}$
wCDM	$\Omega_{cb}a^{-3} + \Omega_{\mathrm{de}}a^{-3(1+w)} + \rho_{\nu+r}(z)/\rho_{\mathrm{crit}}$
owCDM	$\Omega_{cb}a^{-3} + \Omega_{de}a^{-3(1+w)} + \rho_{\nu+r}(z)/\rho_{crit} + \Omega_k a^{-2}$
$w_0 w_a CDM$	$\Omega_{cb}a^{-3} + \Omega_{de}a^{-3(1+w_0+w_a)} \exp[-3w_a(1-a)] + \rho_{\nu+r}(z)/\rho_{crit}$

## Modelos

Modelo	Ecuación de Friedmann $(H^2/{\it H}_0^2)$
Slow Roll Dark Energy	$\Omega_{cb}a^{-3} + \rho_{\nu+r}(z)/\rho_{crit} + \Omega_{DE} \left[a^{-3}/(\Omega_m a^{-3} + \Omega_{DE})\right]^{\delta w_0/\Omega_{DE}}$
ow <sub>0</sub> w <sub>a</sub> CDM	$\Omega_{cb}a^{-3} + \Omega_{de}a^{-3(1+w_0+w_a)} \exp[-3w_a(1-a)] + \rho_{\nu+r}(z)/\rho_{crit} + \Omega_k a^{-2}$
PolyCDM	$\Omega_{cb}a^{-3} + (\Omega_1 + \Omega_k)a^{-2} + \Omega_2a^{-1} + (1 - \Omega_{cb} - \Omega_k - \Omega_1 - \Omega_2)$
Early Dark Energy	See relevant section.
Decaying Dark Matter	See relevant section.
$\nu$ CDM	free neutrino mass ( $\Sigma m_ u < 1\mathrm{eV}$ )
$\Delta N_{ m eff}$ $\Lambda { m CDM}$	non-standard radiation component ( $2 < N_{ m eff} < 5)$

#### **Datos**

- SNIa
- Cronómetros cósmicos.
- BAO.
- Planck 2015 y 2018.- Versiones comprimidas de Planck-15 y Planck-18 (tratadas como un BAO a z = 1090 )
- $\bullet$   $f\sigma_8$

# Analizadores

- Optimizadores.
- Algoritmo de inferencia Bayesiana.

## **Optimizadores**

- MaxLikeAnalyzer.
- Algoritmo genético simple.

# Inferencia Bayesiana

- Metropolis-Hastings .
- Muestreo anidado.
- Emcee.

#### **Extras**

- Métodos no paramétricos.
- MCEvidence.
- Redes neuronales.

# Salidas y gráficas

SimpleMC arroja como salida un .paramnames, un resumen y, para inferencia Bayesiana, un formato compatible con CosmoMC que se puede graficar con:

- Simple\_Plots (nativo) .
- corner.
- getdist.
- fgivenx.

## Otros

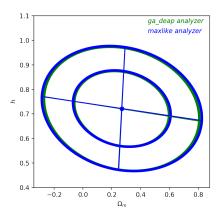
- CosmoCalc
- Archivo ini para configuración del usuario.
- MPI y multiprocessing

# maxlike ga\_deap [custom] [custom] model = waCDM model = waCDM datasets = SN+HD datasets = SN+HD analyzer = maxlike analyzer = ga\_deap population = 200

# MLE

	maxlike	ga_deap
$\Omega_m$	0,2697	0,2683
$\Omega_b h^2$	0,0220	0,02201
h	0,7221	0,7207
w <sub>0</sub>	-1,3668	-1,3564
Wa	1,3103	1,3206
$max log \mathcal{L}$	7,1334	7,1336

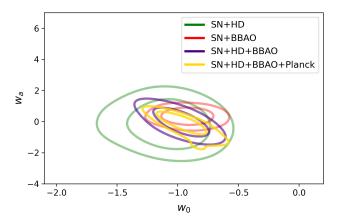
## MLE



## MAP

```
[custom]
model = waCDM
datasets = SN+HD
analyzer = mcmc
mcevidence = False
[mcmc]
GRstop = 0.01
nsamp = 10000
```

## **MAP**



# MAP

	SN+HD	SN+BBAO	SN+HD	SN+BBAO+HD
$\Omega_m$	$0,3050 \pm 0,0775$	$0,2399 \pm 0,0472$	$0,2993 \pm 0,0180$	$0,3058 \pm 0,0103$
$\Omega_b h^2$	$0,0220 \pm 0,0005$	$0,0220 \pm 0,0004$	$0,0221 \pm 0,0005$	$0,0224 \pm 0,0003$
h	$0,6850 \pm 0,0324$	$0,5865 \pm 0,0673$	$0,6651 \pm 0,0206$	$0,6769 \pm 0,0111$
w <sub>0</sub>	$-1,0202 \pm 0,1624$	$-0,8932 \pm 0,0934$	$-0,9420 \pm 0,0978$	$-0,9592 \pm 0,0966$
w <sub>a</sub>	$-0,1983 \pm 0,9194$	$0,4076 \pm 0,3272$	$-0,1199 \pm 0,4291$	$-0,0765 \pm 0,3715$
max log L	27,6746	23,5360	31,7931	30,7215

```
[custom]
model = LCDM
datasets = SN+HD
analyzer = nested
mcevidence = False
```

```
[custom]
model = LCDM
datasets = SN+HD
analyzer = mcmc
mcevidence = True
```

Método	LCDM (Modelo 1)	CPL (Modelo 2)	
muestreo anidado	$-28,9465 \pm 0,1899$	$-30,8858 \pm 0,2246$	
mcmc+mcevidence	-35,8112	-35,8611	

Calculando el factor de Bayes:

Calculando el factor de Bayes:

$$B_{12[nested]} = -28,947 \pm 0,19 - (-30,886 \pm 0,225)$$
 = 1,939  $\pm$  0,035  $\Longrightarrow$  Ventaja significativa para el modelo 1

Calculando el factor de Bayes:

$$B_{12[nested]} = -28,947 \pm 0,19 - (-30,886 \pm 0,225)$$
 = 1,939  $\pm$  0,035  $\Longrightarrow$  Ventaja significativa para el modelo 1

$$B_{12[mcevidence]} = -35,811 - (-35,861)$$
  
= 0,05  $\Longrightarrow$  Ventaja poco convincente para el modelo 1

#### CosmoCalc

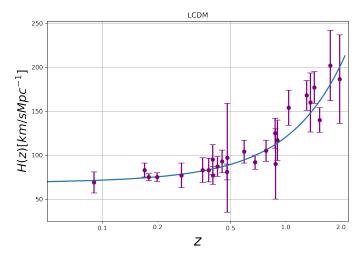
```
from simplemc.CosmoCalc import CosmoCalc

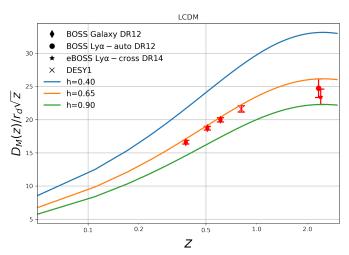
C_1 = CosmoCalc('LCDM', 'Hubble', plot_data=True, zmax=2.1)

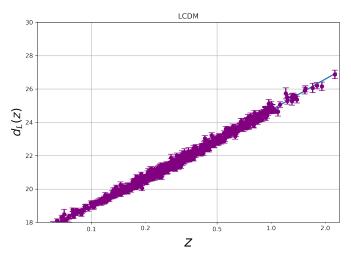
C_2 = CosmoCalc('LCDM', 'DaDverrd', 'h', 0.4, 0.9, plot_data=True)

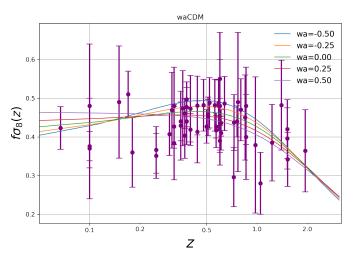
C_3 = CosmoCalc('LCDM', 'SNIa', plot_data=True, zmax=2.3)

C_4 = CosmoCalc('ovaCDM', 'fs8', 'wa', -0.5, 0.5, zmax=3.1, plot_data=True)
```

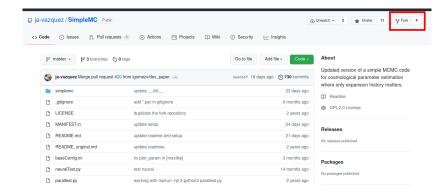




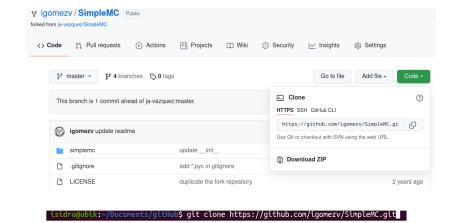




# 1. Fork al repositorio original



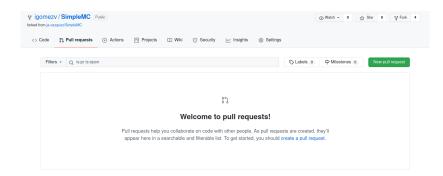
## 2. Clone a la copia



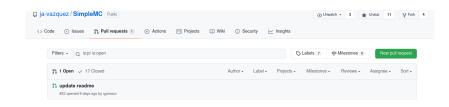
# 3. Commit y push a los cambios realizados en la copia

(base) isidro@ubik:-/Documents/gitHub/SimpleMC\$ git commit -m "add X parameterization in a new DE model" simplemc/runbase.py simplemc/models/new\_model.py baseConfig.ini

# 4. Pull request al repo original



# 4. Pull request al repo original



#### Bonus

Explorar documentación si da tiempo. https://igomezv.github.io/SimpleMC/



Gracias.