

Cosmología = 'Tratado/Estudio' del 'Cosmos/Orden' (Wikipedia)

Cosmología = Estudio del Universo como un TODO

(Evolución, Contenido, "Nacimiento", "Muerte",...)

Método científico:

Observar + Medir — Deducir Leyes

Leyes --- Predecir nuevos fenómenos

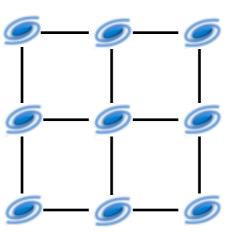
(OJO!: No podemos manipular el Universo, sólo observarlo!)

EI UNIVERSO



EI UNIVERSO

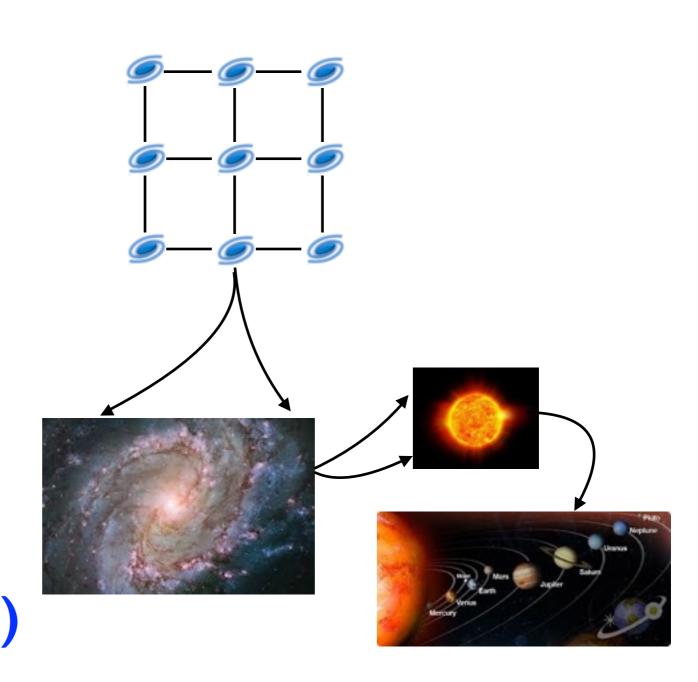


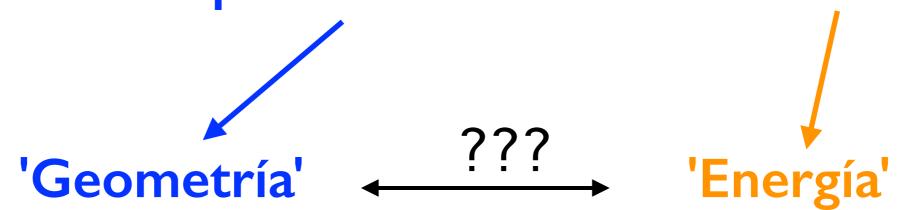


EI UNIVERSO

Un 'espacio' CONTENEDOR ...

... de MATERIA(átomos, galaxias, ...+ 'objetos' más exóticos)

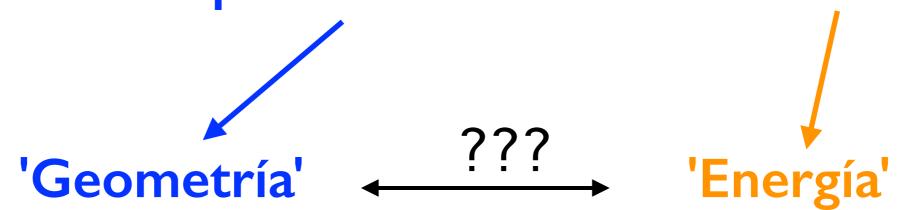




UNIVERSO = Espacio Contenedor de Materia 'Geometría' 'Energía'

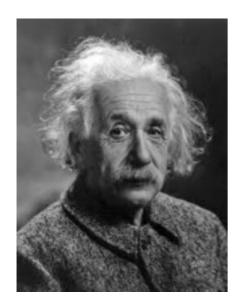
Geometría 'Espacio-Tiempo' dicta Movimiento de la Materia

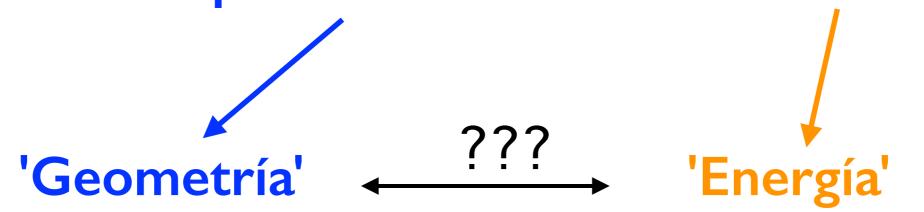
Presencia de Materia (Energía) dicta Geometría del Espacio-Tiempo



Geometría 'Espacio-Tiempo' dicta Movimiento de la Materia

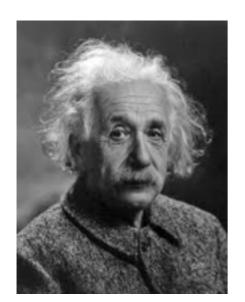
Presencia de Materia dicta Geometría del Espacio-Tiempo

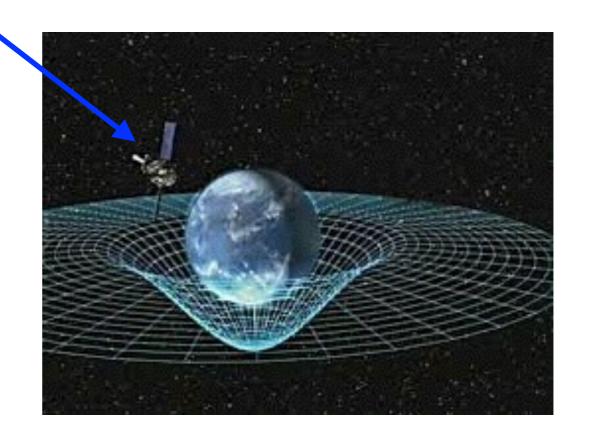


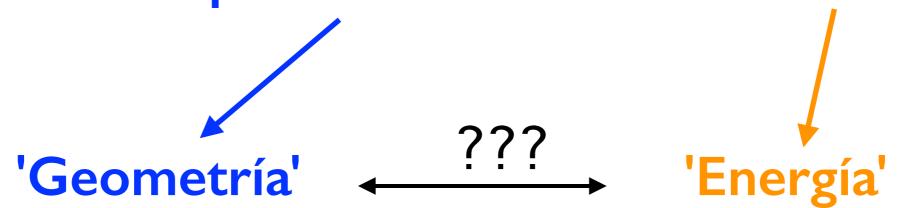


Geometría 'Espacio-Tiempo' dicta Movimiento de la Materia

Presencia de Materia dicta Geometría del Espacio-Tiempo

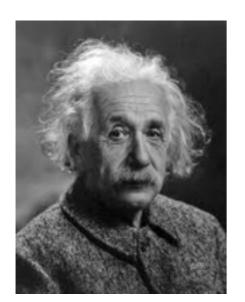


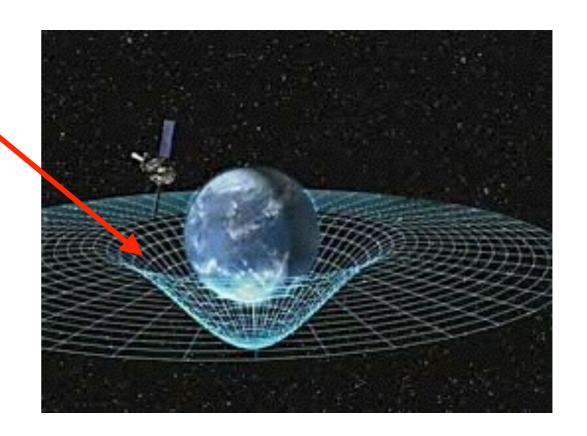




Geometría 'Espacio-Tiempo' dicta Movimiento de la Materia

Presencia de Materia dicta Geometría del Espacio-Tiempo





Teoría de la RELATIVIDAD GENERAL (Einstein, 1916)

RELATIVIDAD GENERAL = TEORÍA de la GRAVEDAD

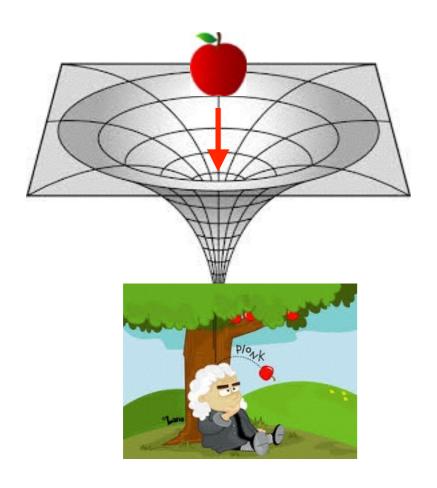


Teoría de la RELATIVIDAD GENERAL (Einstein, 1916)

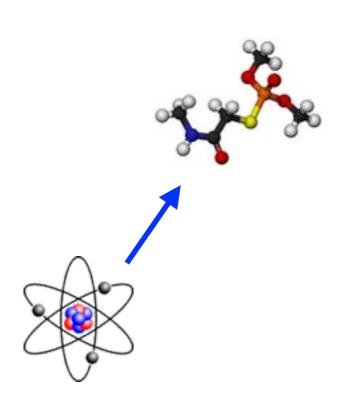
RELATIVIDAD GENERAL = TEORÍA de la GRAVEDAD

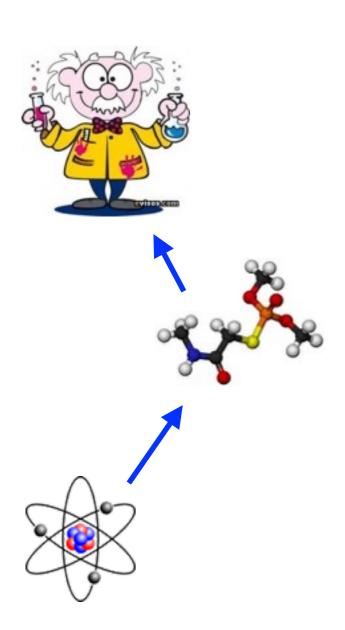


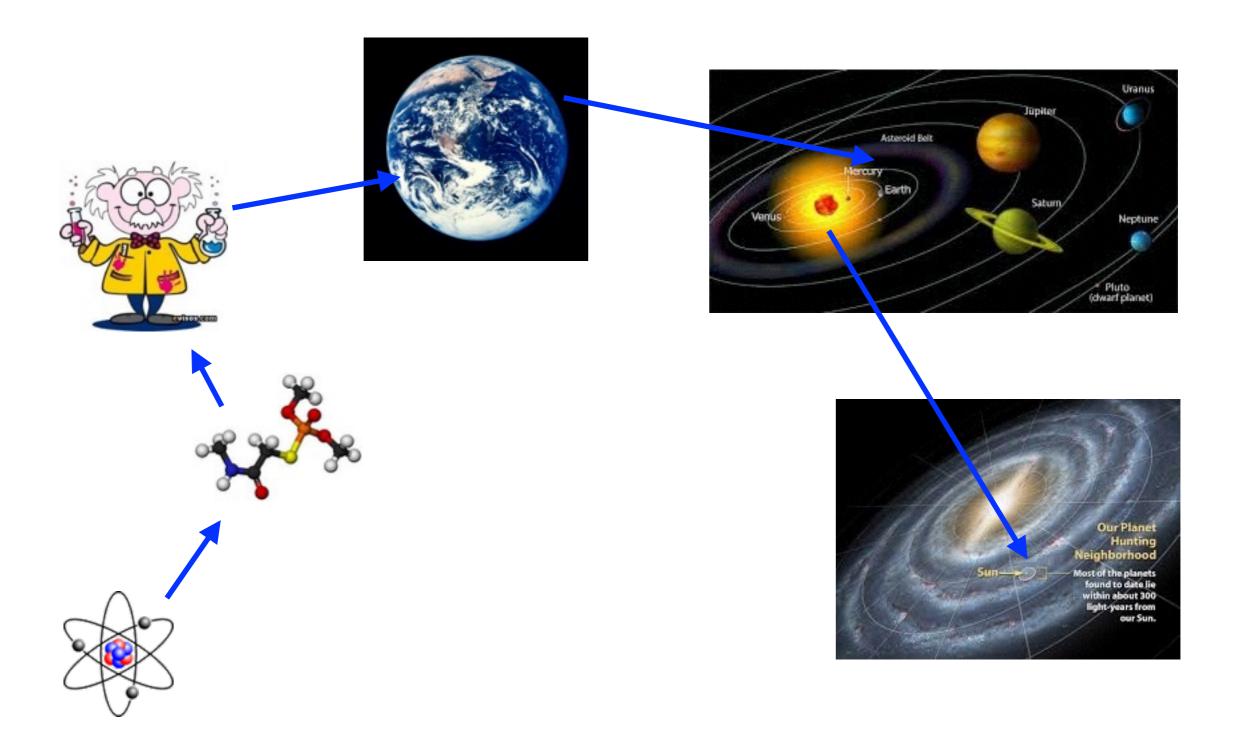
RELATIVIDAD GENERAL = TEORÍA de la GRAVEDAD

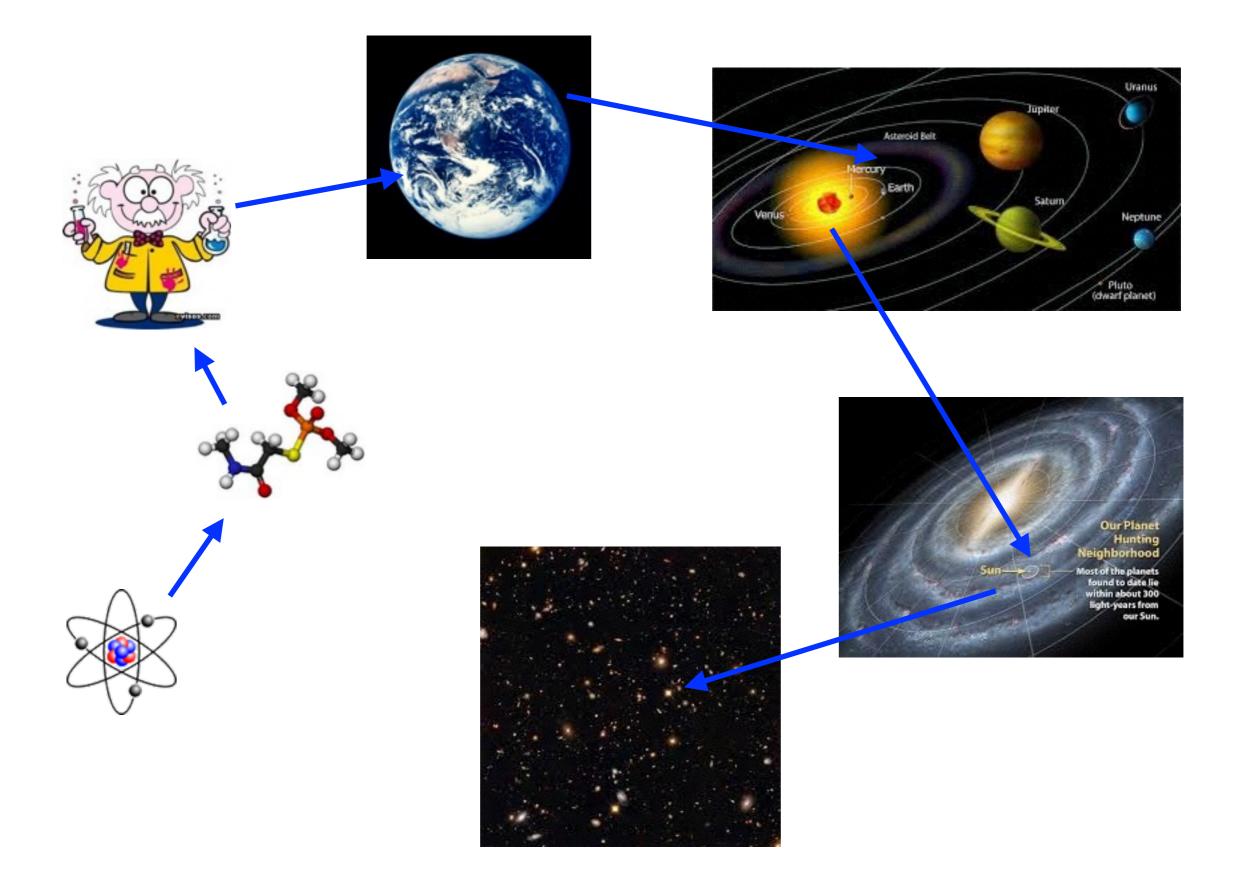












¿ UNiVERSO a GRAN ESCALA?



¿ UNIVERSO a GRAN ESCALA?



Principio Cosmológico: HOMOGÉNEO e ISÓTROPO

¿ UNIVERSO a GRAN ESCALA?



Principio Cosmológico: HOMOGÉNEO e ISÓTROPO

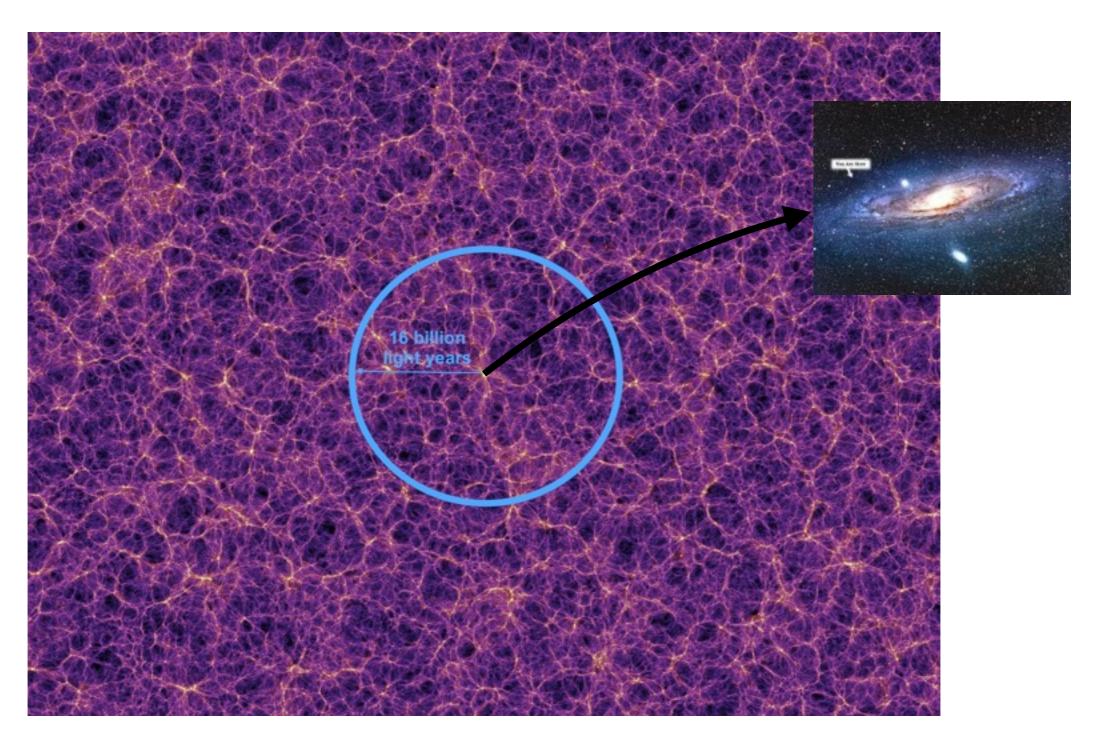


¿ UNIVERSO a GRAN ESCALA?



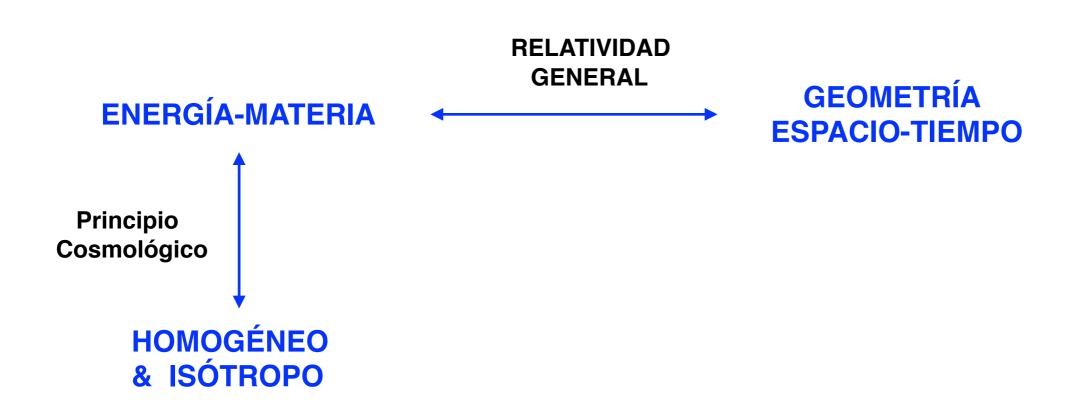
Principio Cosmológico: HOMOGÉNEO e ISÓTROPO

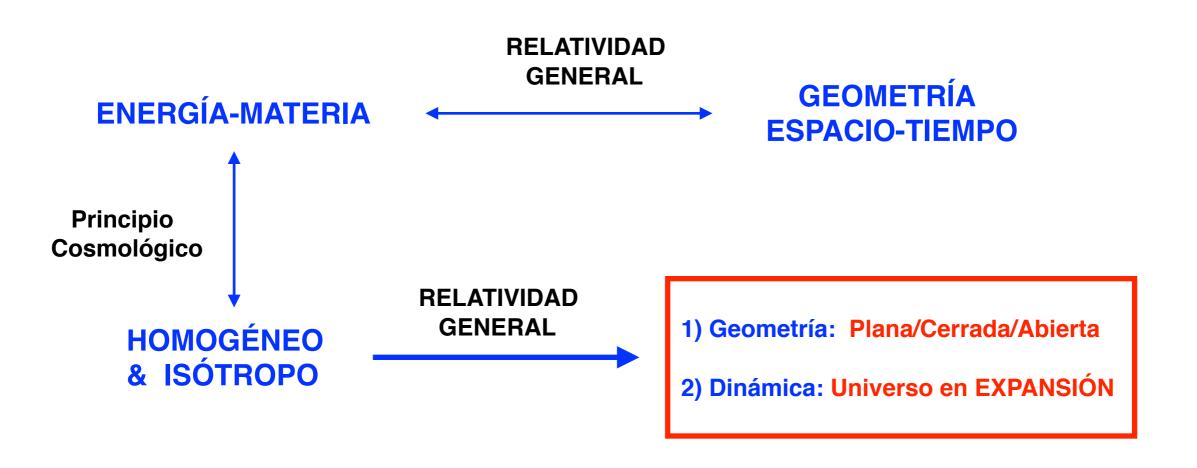


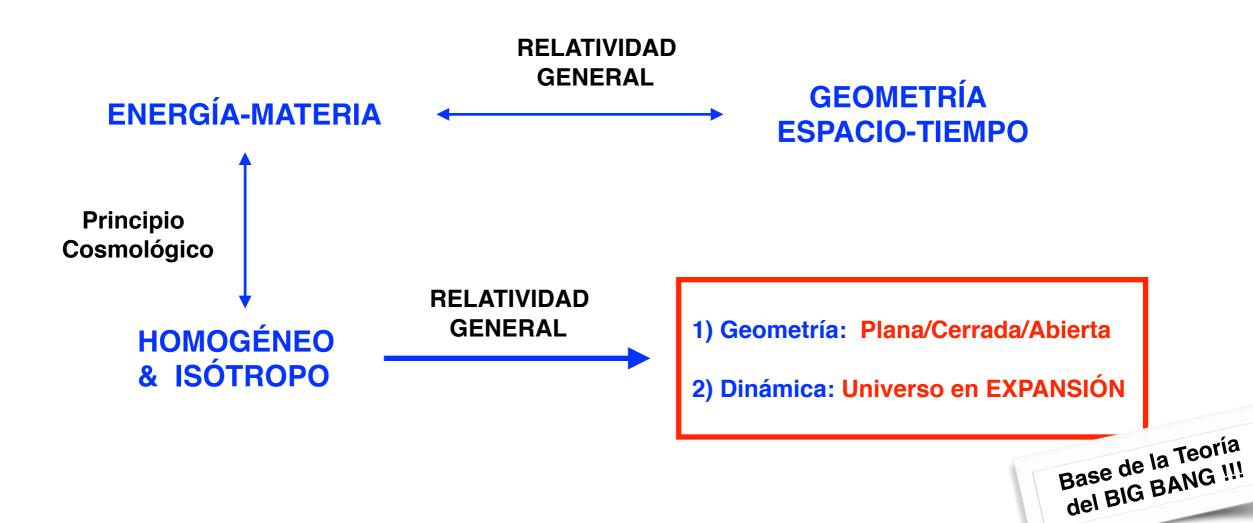


(Millenium Simulation)







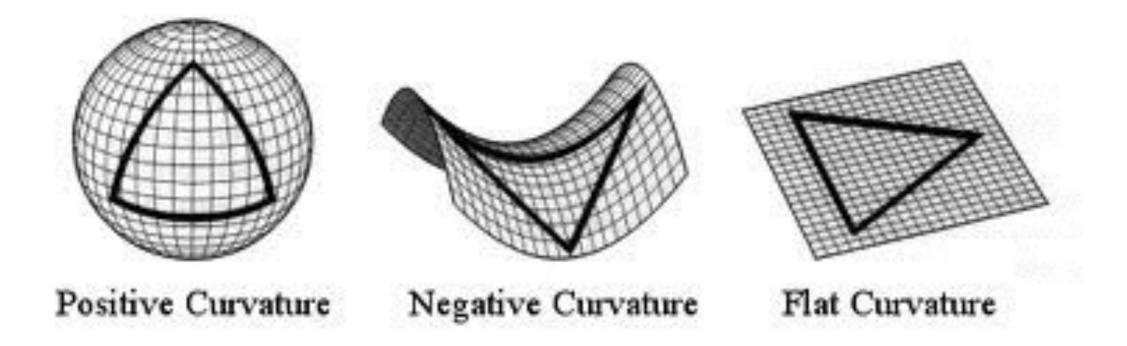


TEORÍA DEL BIG BANG: Geometría: Cerrada/Negativa/Plana
Dinámica: Universo en EXPANSIÓN

TEORÍA DEL BIG BANG:

Geometría: Cerrada/Negativa/Plana

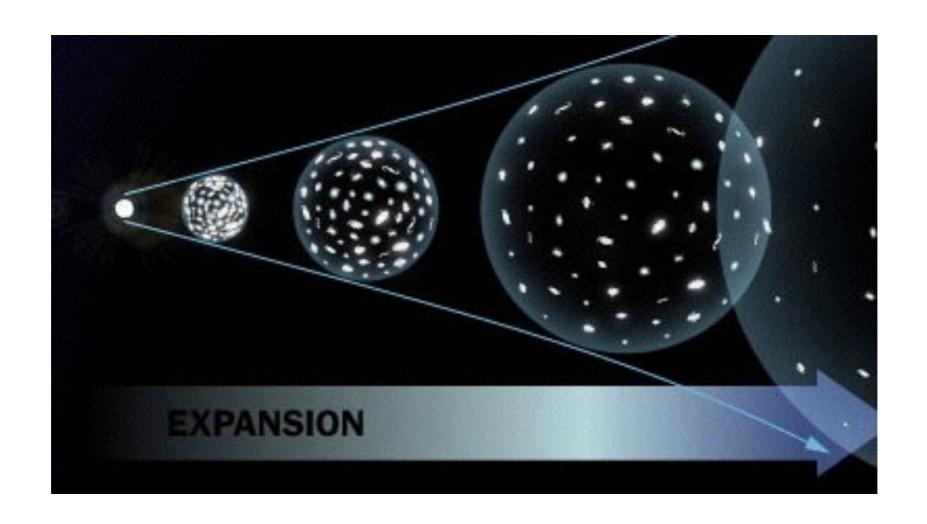
Dinámica: Universo en EXPANSIÓN



TEORÍA DEL BIG BANG:

Geometría: Cerrada/Negativa/Plana

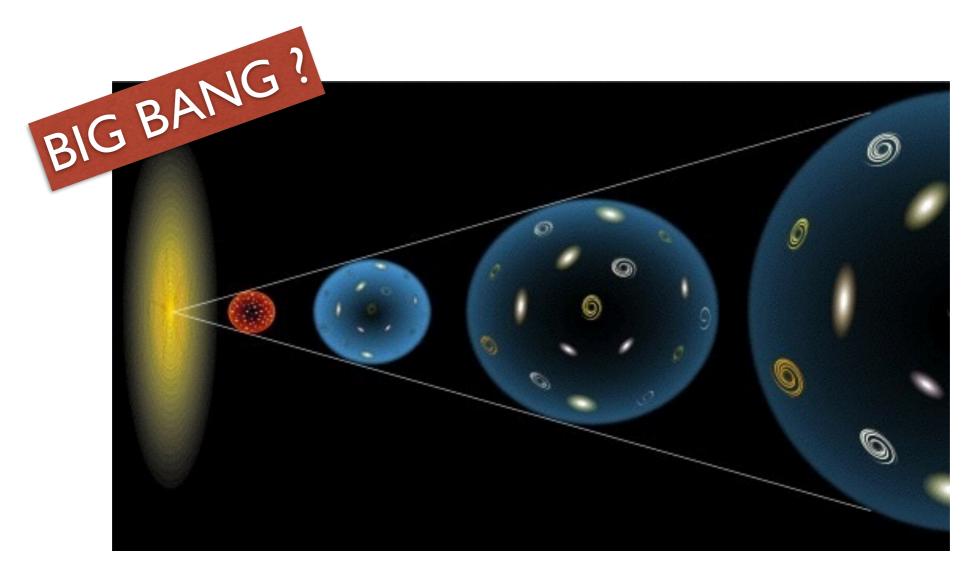
Dinámica: Universo en EXPANSIÓN



TEORÍA DEL BIG BANG:

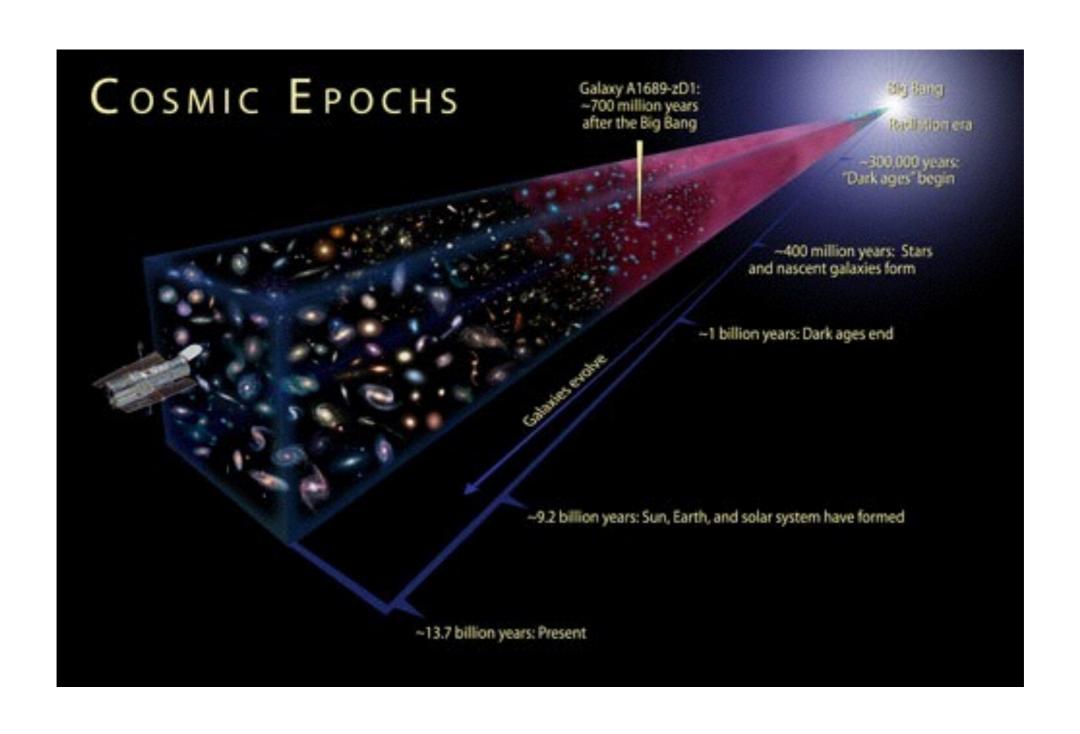
Geometría: Cerrada/Negativa/Plana

Dinámica: Universo en EXPANSIÓN

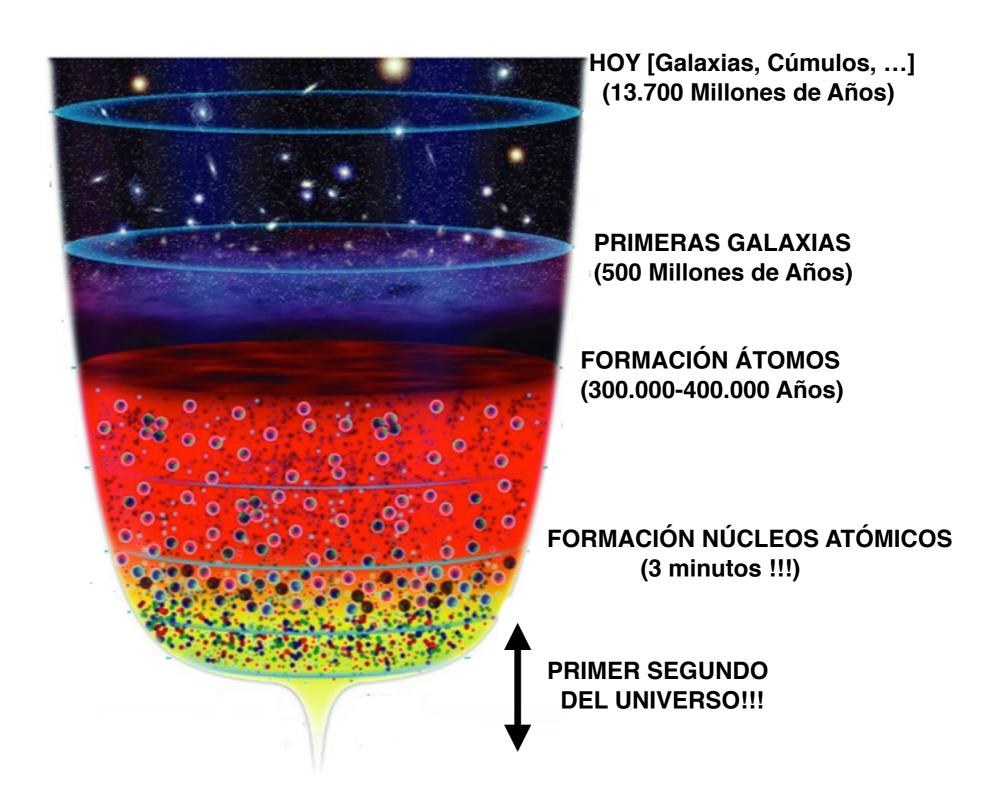


¿t=0?

HISTORIA CÓSMICA DEL UNIVERSO



HISTORIA CÓSMICA DEL UNIVERSO



RESUMEN



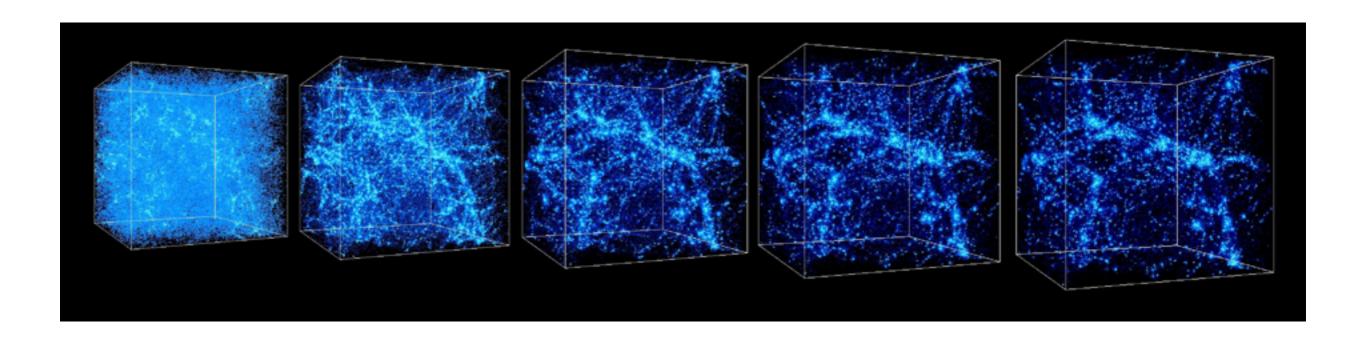
Universo Homogéneo & Isótropo

Universo en
Expansión
(Geom: Plana,
Cerrada, Abierta)

Etapas Cósmicas:

Formación Galaxias, Formación de Átomos, Formación de Núcleos atómicos, Creación de todas las partículas elementales

Etapas Cósmicas: Formación Galaxias (500 Millones años)



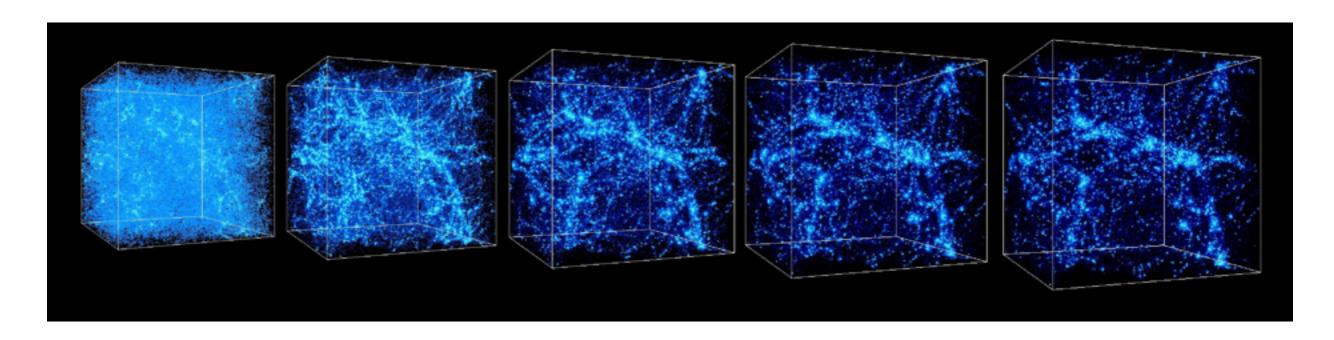
GAS DE PARTÍCULAS

(homogéneo & isótropo)

Atracción
Gravitatoria

'GRUMOS'

Etapas Cósmicas: Formación Galaxias (500 Millones años)

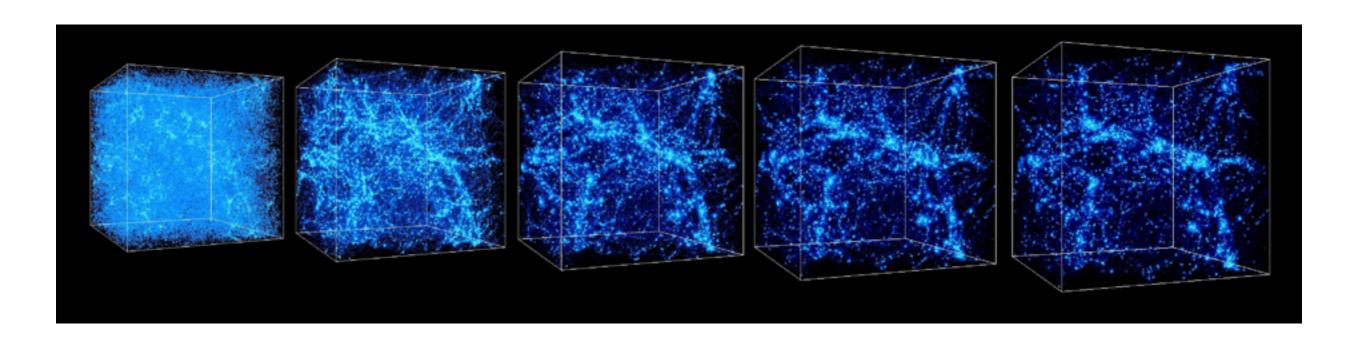


GAS DE PARTÍCULAS (homogéneo & isótropo)





Etapas Cósmicas: Formación Galaxias (500 Millones años)



GAS DE PARTÍCULAS

(homogéneo & isótropo)

[no completamente !!]

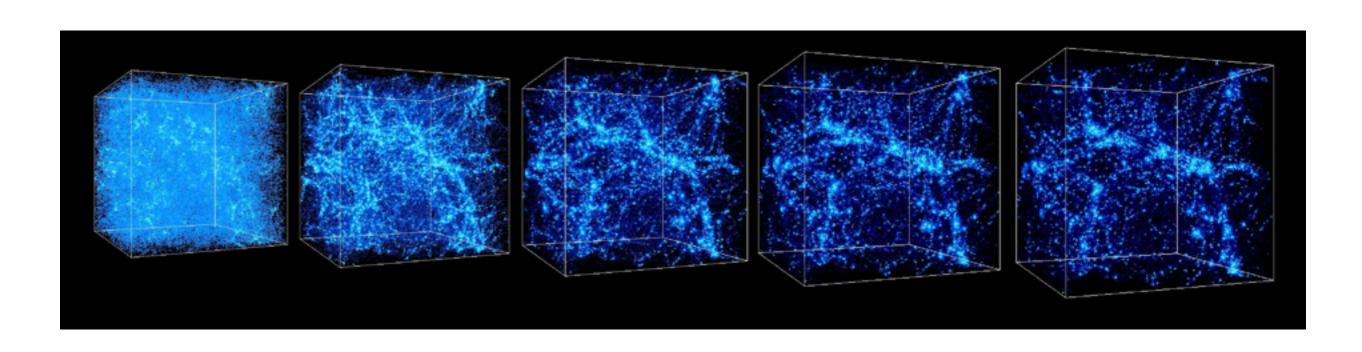
$$\rho = \bar{\rho}(1 \pm \delta \rho)$$

$$\delta \rho \sim \mathcal{O}(10^{-5})$$





Etapas Cósmicas: Formación Galaxias (500 Millones años)



GAS DE PARTÍCULAS

(homogéneo & isótropo)

[no completamente !!]

$$\rho = \bar{\rho}(1 \pm \delta \rho)$$

$$\delta \rho \sim \mathcal{O}(10^{-5})$$

Atracción

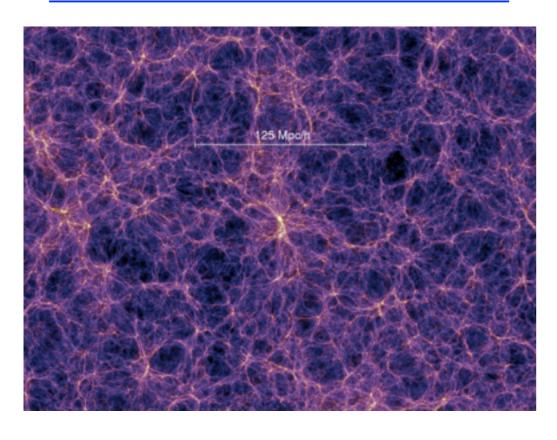
Gravitatoria

Atracción Gravitatoria

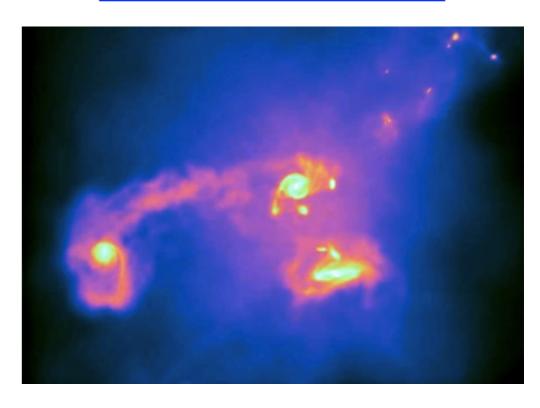


ESTRUCTURA a GRAN ESCALA del UNIVERSO (Videos)

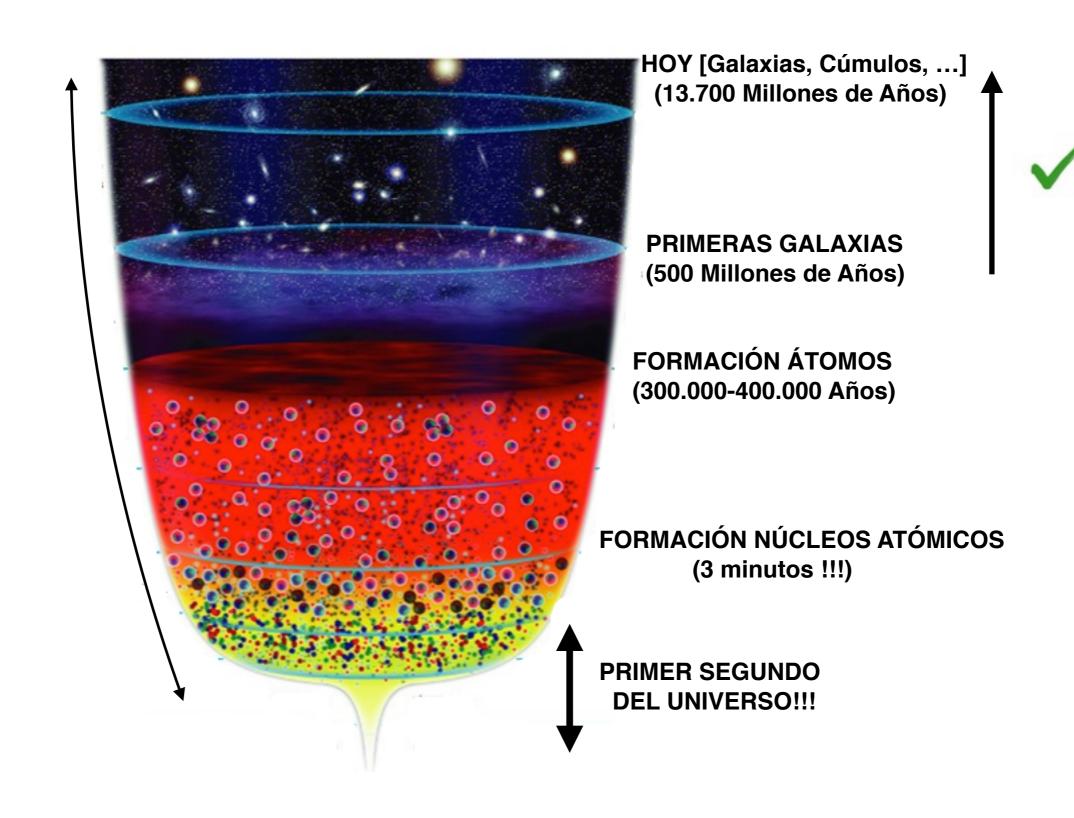
MILLENNIUM Simulations



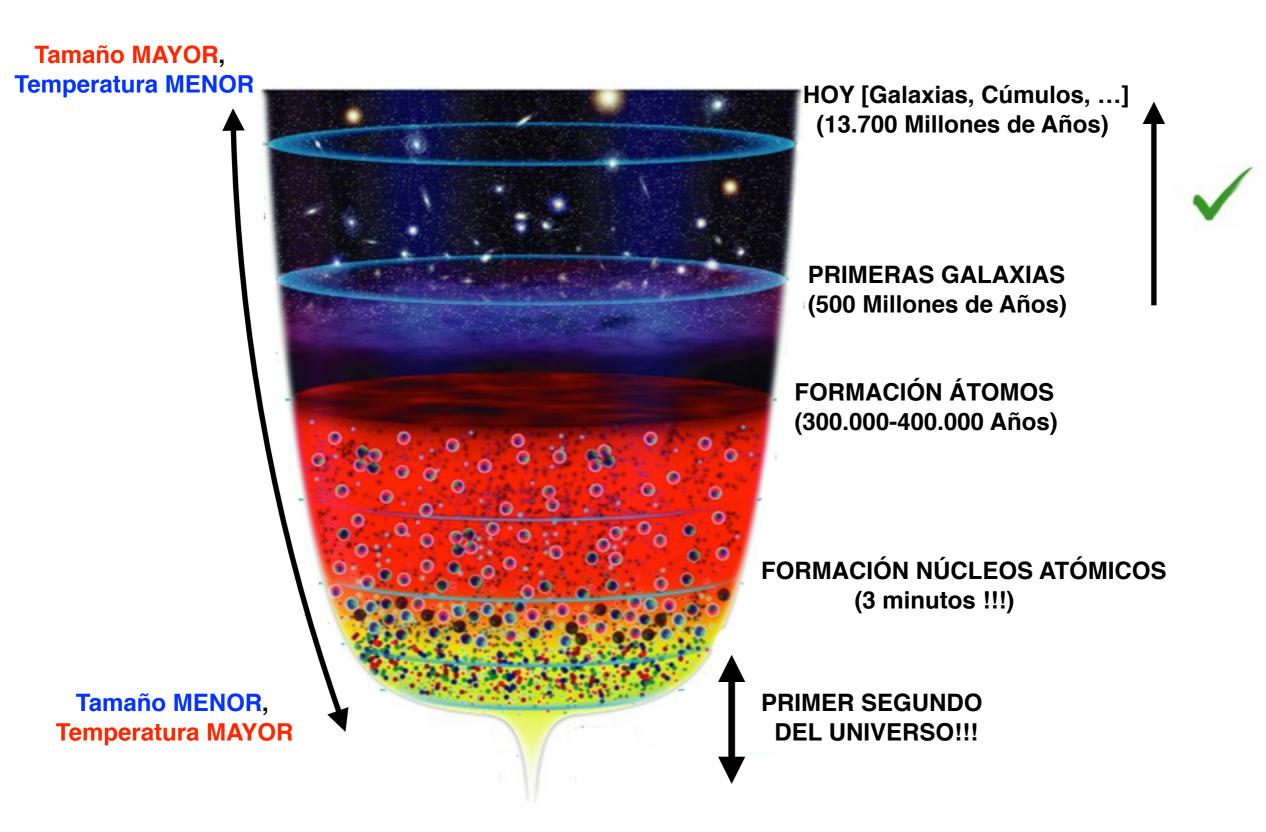
AREPO Simulations

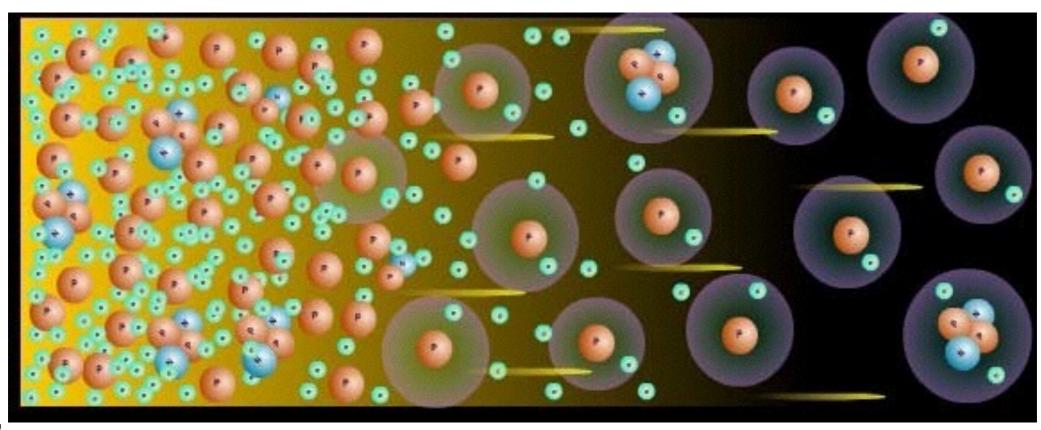


HISTORIA CÓSMICA DEL UNIVERSO



HISTORIA CÓSMICA DEL UNIVERSO





Pasado, más caliente

Después, más frío

Protones, Electrones, Fotones

Interaccionan electro-magnéticamente

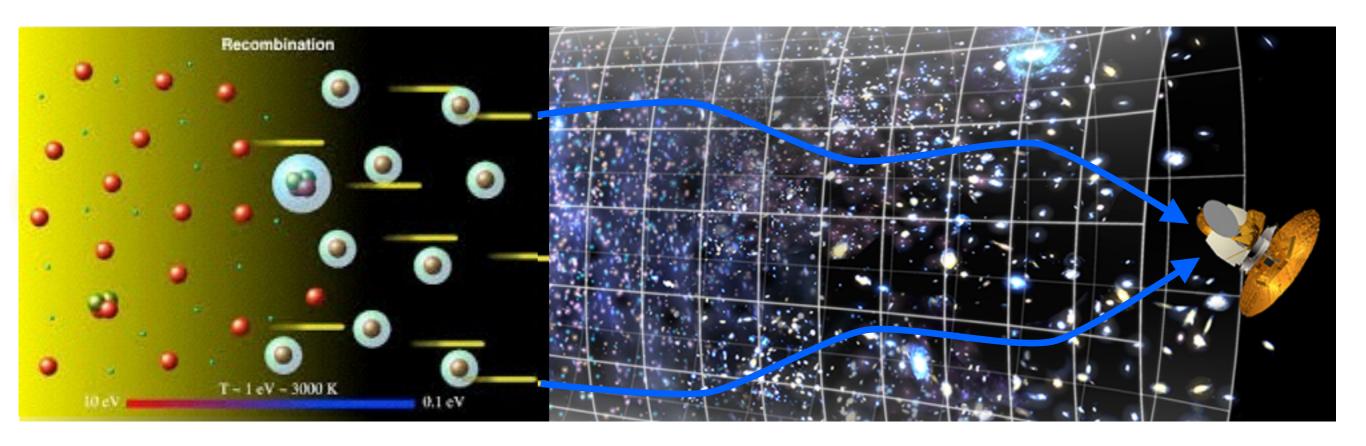
El Universo se va enfriando...

... Fotones **no tienen suficiente energía** para romper átomos,

Entonces **electrones se unen a núcleos** atómicos: Átomos!!!

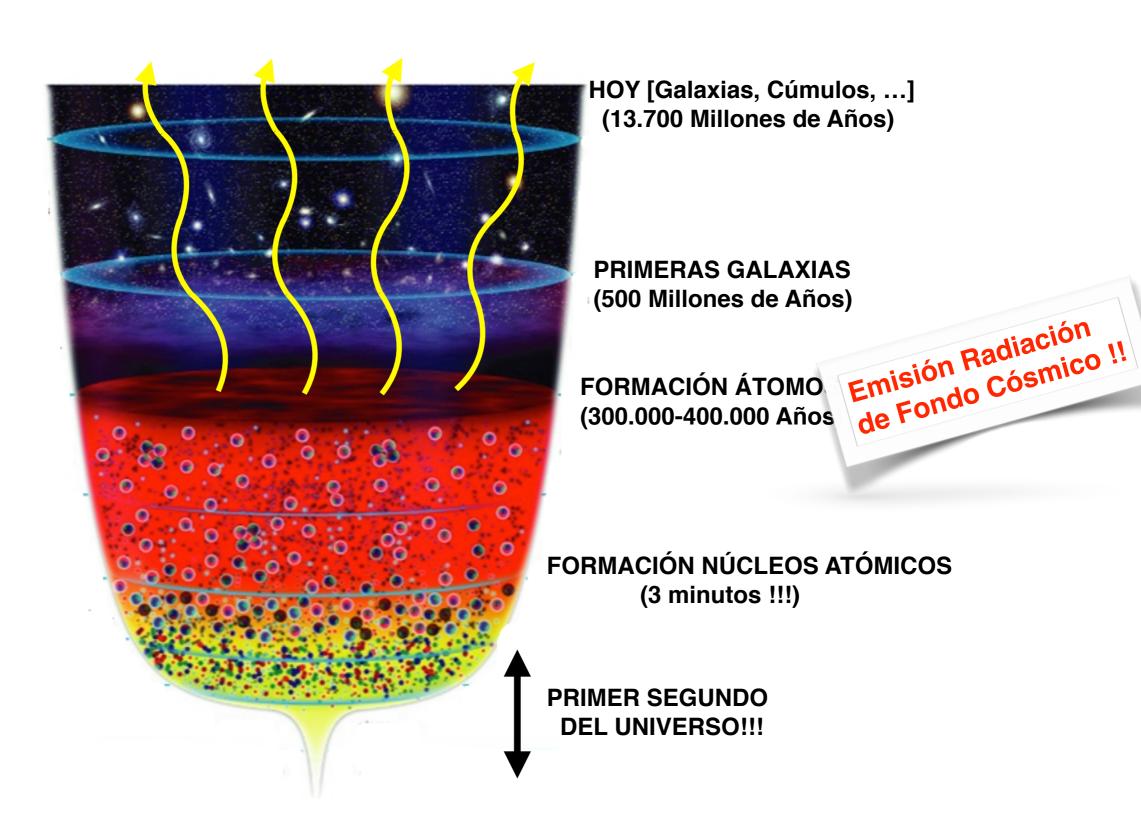
Átomos creados !!!

Luz (radiación electromagnética) libre !!!

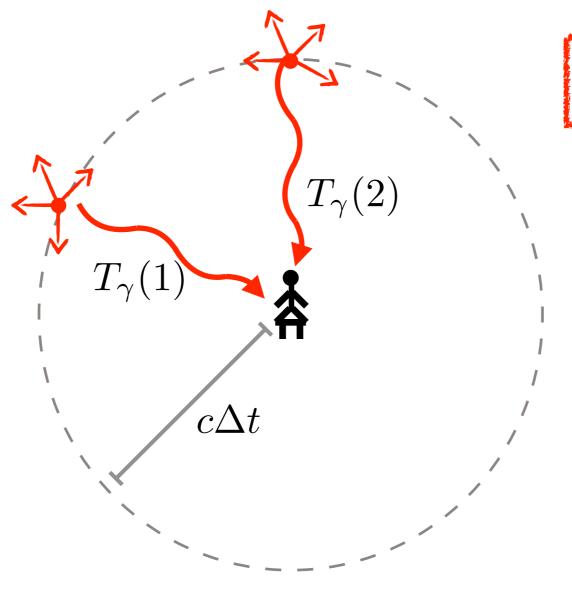


Formación átomos: Propagación libre de la luz !! (Recombinación)

¿ Dónde está esa luz? En Todas partes!



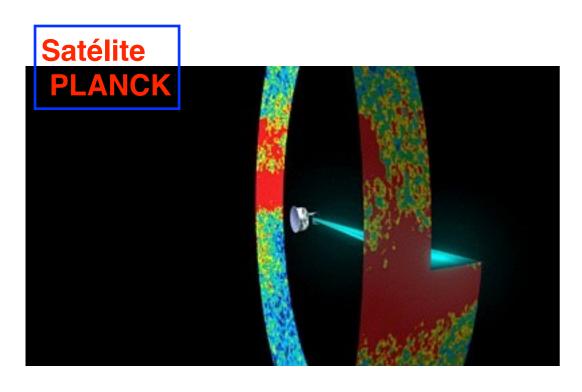
¿ Dónde está esa luz? En Todas partes!



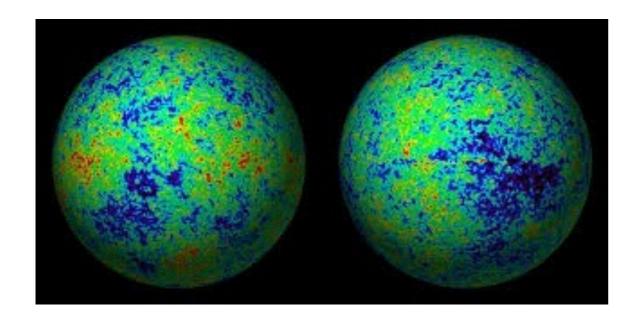
Fondo Cósmico de Microondas

Cosmic Microwave Background (CMB)

¿ Dónde está esa luz? En Todas partes!





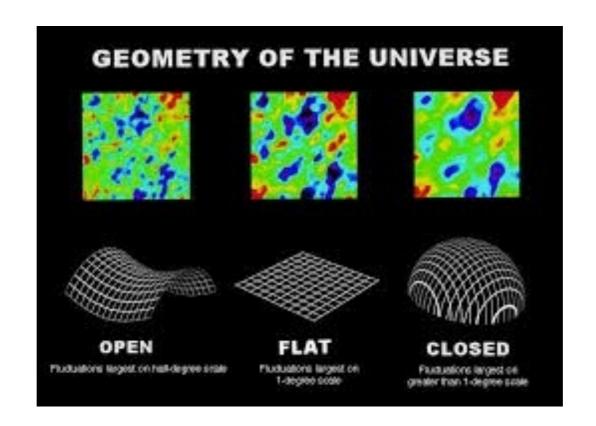


(casi-)ISÓTROPO

Pero

Hay Pequeñas 'Inhomogeneidades' !!! (variaciones de 1/100.000)

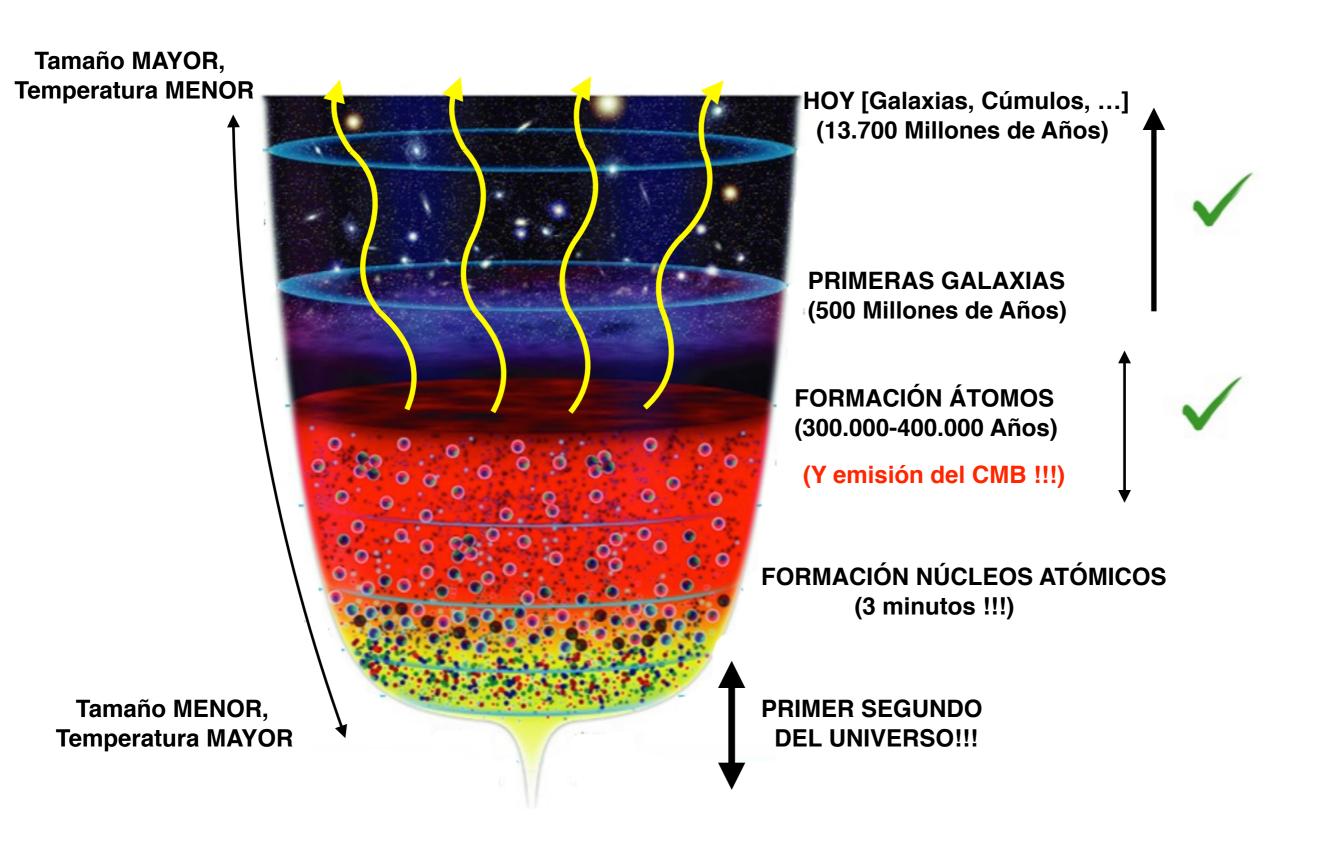
Propiedades del Fondo Cósmico de Microondas



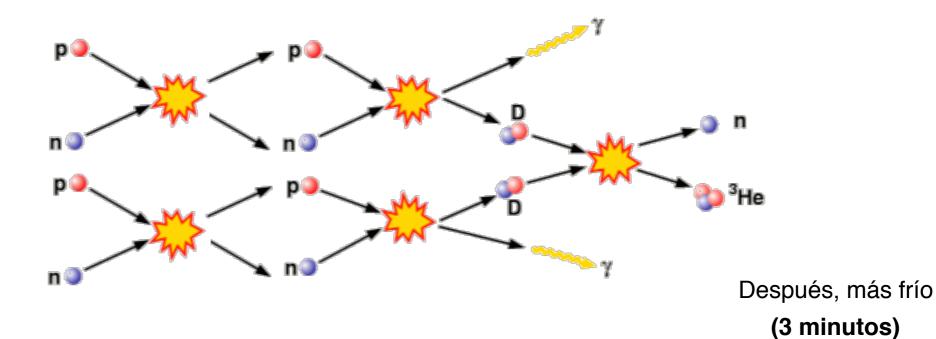
Propiedades de las Anisotropías entonces Geometría del Universo !!!

EI UNIVERSO TIENE GEOMETRÍA 'PLANA'!!!

HISTORIA CÓSMICA DEL UNIVERSO



Etapas Cósmicas: Formación núcleos atómicos (3 mins)



Pasado, más caliente (1 segundo)

> Protones, Neutrones

Interaccionan fuertemente

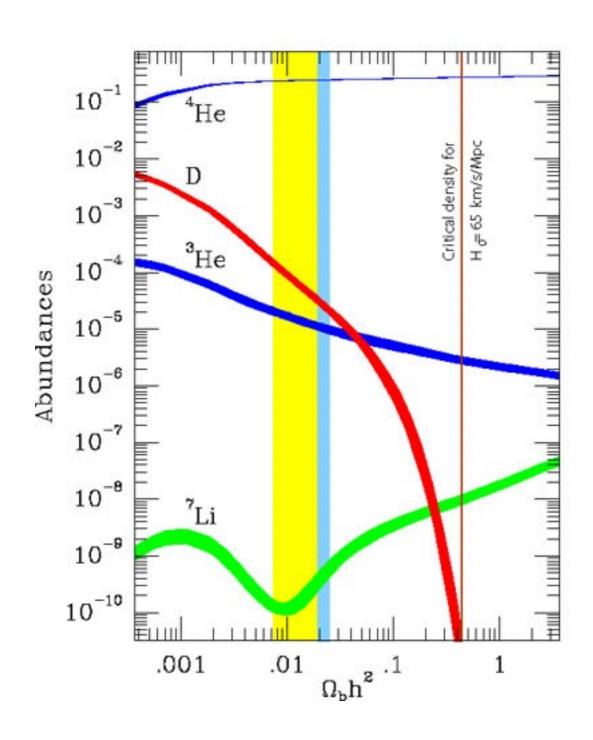
El Universo se va enfriando...

... protones y neutrones **no tienen** suficiente energía

Entonces se unen formando nucleos atómicos: Física Nuclear!

Núcleos Atómicos creados !!!

Formación núcleos atómicos (3 mins)



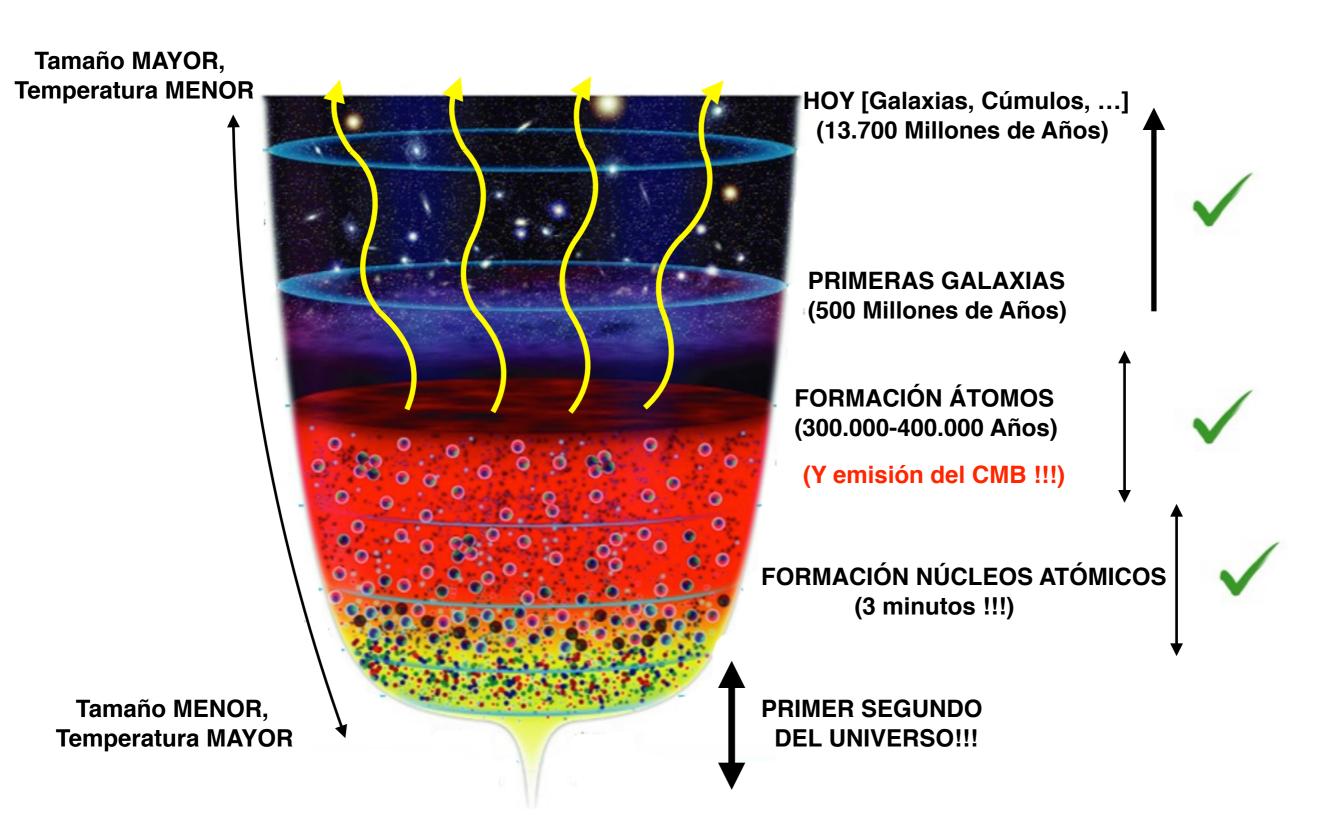
FÍSICA NUCLEAR (medida en el laboratorio)

Permite predecir la cantidad de

 $H, {}^{4}He, D, {}^{3}He, {}^{7}Li, ...$

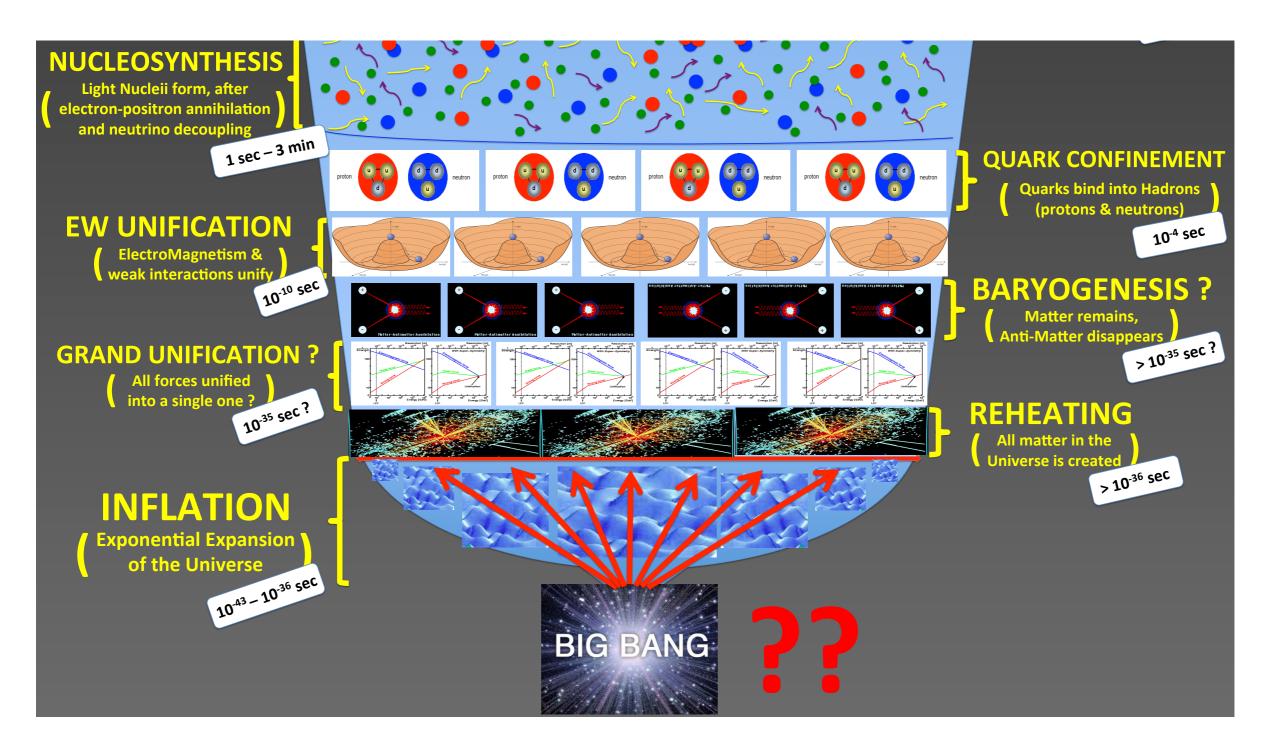
Otra prueba definitiva de la teoría del Big Bang!!

HISTORIA CÓSMICA DEL UNIVERSO



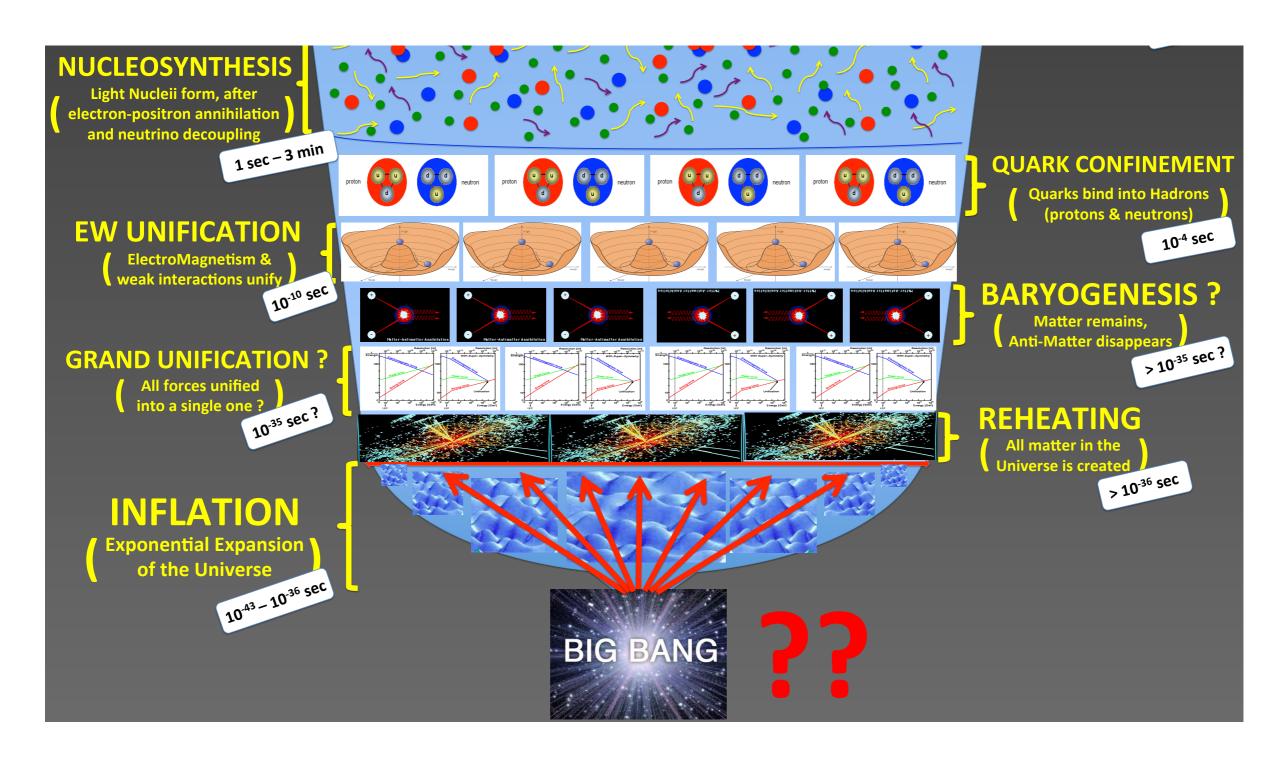
El Primer Segundo del Universo !!!

Notación: $10^{-n} \text{ seg} = 0.00....001 \text{ seg}$



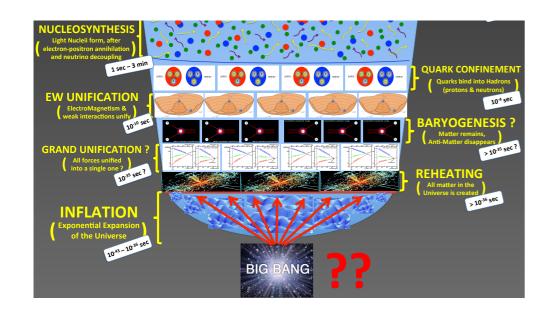
El Primer Segundo del Universo !!!

Aceleradores de Partículas (LHC): Llegan hasta $10^{-10} \, \mathrm{seg}$



El Primer Segundo del Universo !!!

Aceleradores de Partículas (LHC @ CERN): Llegan hasta 10^{-10} s



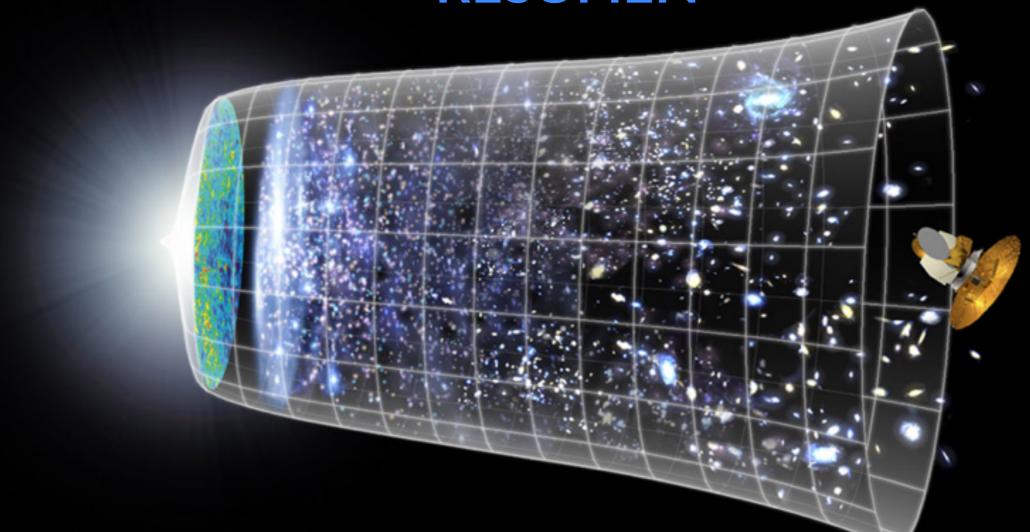
* Física de Partículas (Laboratorio): Extrapolamos al Universo Primitivo

*Al principio del Universo hubo (posiblemente) un período de INFLACIÓN: EXPANSIÓN ACELERADA [después se creó toda la materia!!!]

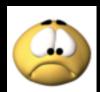
* ¿ Pueden pensar en otra radiación emitida en el primer segundo ? ONDAS GRAVITACIONALES (luz gravitatoria)

* El Primer segundo del Universo determina su evolución posterior!

RESUMEN

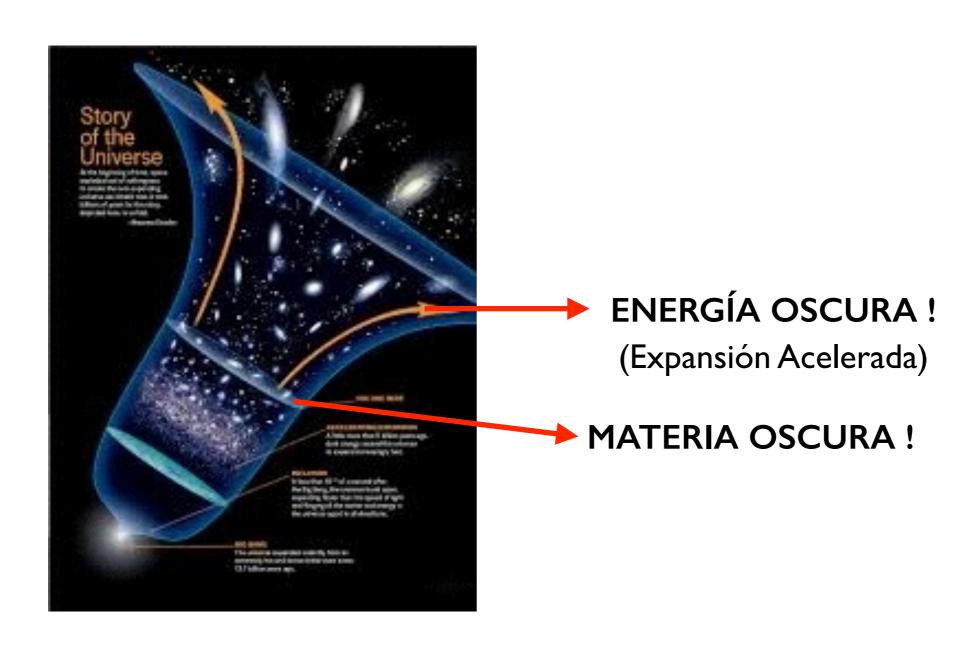


- El Universo se ha expandido durante 13.700 millones de años ! (Sabemos eso porque hemos "medido" la materia del Universo)
- Varias Etapas han sido cruciales en la evolución del Universo
- El primer segundo es crucial para entender la posterior evolución

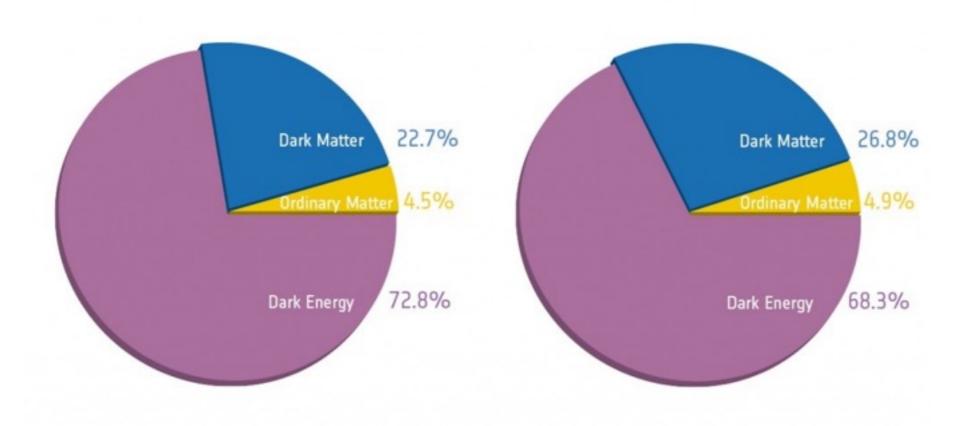


Pero todavía NO ENTENDEMOS ese Primer Segundo!!

MUCHAS COSAS !!!



Proporción de componentes en el Universo



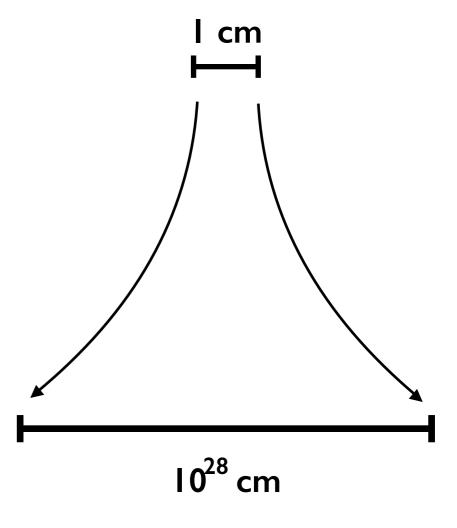
Before Planck

After Planck

INFLACIÓN CÓSMICA!!!

Cosmic background radiation INFLATION

Necesaria para la Consistencia de la teoría del Big Bang !!!



Misterios por resolver

¿Qué compone la materia oscura?

¿Qué es la energía oscura?

¿Tiene sentido hablar del 'antes' del Big Bang?

¿Es infinito el Universo?

¿Cómo desapareció la anti-materia?

¿Cómo nació el Universo?

¿Ocurrió realmente la Inflación?

Para saber más (libros)

- Los tres primeros minutos (S. Weinberg) Teoría del Big Bang
- Agujeros negros y tiempo curvo (K.Thorne)
 Gravedad
- El encanto de la Fisica (S. L. Glashow) Física de Partículas
- El Universo Elegante (B. Green) Teoría de Cuerdas
- El Universo Inflacionario (A. Guth) Paradigma Inflacionario

daniel.figueroa@cern.ch

¿ Qué NO es la Cosmología?

Astrología o Religión:

No son ciencias. Se basan en premisas no verificables, e incluso falsas.

Psicología, Biología, Química, Astrofísica...:

Son ciencias. Sin embargo su objectivo es otro:

El ser humano

Propiedades de la materia



Sistemas vivos

Astros individuales



La ciencia se organiza en ramas. La cosmología es un tronco central.