La Tierra en el Universo

Curso Actualización en Geociencias
30 de Junio 2014

Dr. Tabaré Gallardo

www.fisica.edu.uy/~gallardo/sem

Departamento de Astronomía

Instituto de Física

Facultad de Ciencias

www.astronomia.edu.uy/depto

Nuestros átomos...

What is Your Cosmic Connection to the Elements?

Épocas del Universo

- Materia-antimateria, partículas y átomos
- Galaxias (básicamente H, He)
- Estrellas (nuevos elementos: C, O, Fe)
- Discos de polvo → Planetas (minerales)
- Evolución química planetaria
- Vida (ADN ?)
- Cerebro, Inteligencia y Cultura

Telescopio espacial Hubble

Edwin Hubble

Galaxias

Diámetro: 100.000 años-luz.

Cientos de miles de millones de estrellas + gas y polvo.

1929: Ley de Hubble

Significado de la Ley de Hubble: EXPANSIÓN

Si vamos hacia atrás en el tiempo... Big Bang!

- Todo el Universo estaba contenido dentro de un volumen microscópico
- Densidad, temperatura y presión enormes
- La materia no podría existir en forma de átomos
- Instante cero: hace 13.700 millones de años

Big Bang

- No es una explosión EN EL espacio sino una expansión violenta **DEL espacio**
- El espacio se expande **entre** las galaxias
- La masa de las galaxias evita que el espacio que las contiene se expanda

Observando el pasado

Antigüedad: 2 millones de años

Miles de millones de años

Spitzer "First Light"

COBE Cosmic Microwave Background

Microwaves

Infrared

Hubble Deep Field

Visible

BIG BANG

Dark Ages

First Light

Today

0 yrs

400,000 yrs

400 million yrs

13.7 billion yrs

Primeros 3 minutos del Universo

- Energía $\leftrightarrow$ materia + antimateria
- “Sopa” de quarks y electrones
- Quarks $\rightarrow$ protones y neutrones
- Núcleos de H y He

Probando la teoría: LHC

Hidrógeno y Helio

Predicción: 75% H + 25% He

Núcleos → átomos

Universo opaco

Universo transparente

Radiación C3smica de Fondo

- Es la estructura m3s lejana y primitiva que podemos observar
- Es una imagen del universo a los 380.000 a1os de edad y a $T=3000\text{ K}$
- Como desde entonces el universo ha continuado expandi3ndose la temperatura observada de esa radiaci3n deber3a ser $T=3\text{ K}$

Espectro de radiación

Penzias y Wilson: 1965

Radiación C3smica de Fondo

Horizontes

Constitución del Universo

Universo

100.000 millones de galaxias

Estructura en gran escala

Nuestra galaxia

300.000 millones de estrellas

Our Planet Hunting Neighborhood

Sun →

Most of the planets
found to date lie
within about 300
light-years from
our Sun.

Tamaños estelares

Temperatura sup = 5800 K

Temperatura int = 14.000.000 K

Presión = 250.000 millones de atm.

Equilibrio PESO – PRESION

Fuente de fotones,
viento solar y gravedad

Campos magnéticos intensos

Estrellas: reactores de fusión

Futuro del Sol

Formación de elementos

- Núcleo estrella: $H \rightarrow He \rightarrow C \rightarrow O \rightarrow Fe$
- Explosión supernova: demás elementos de la tabla

Muerte estelar

www.hubblesite.org

Medio interestelar enriquecido con "polvo" de estrellas.

Principales elementos en el polvo: CHON

Formación estelar

Formación del Sistema Solar

- Hace 4700 millones de años
- Nube de gas (H + He) y polvo (restos estelares) que se contrae por gravitación
- Se transforma en un disco por rotación
- Se forma el Sol en el centro
- El disco se enfría y aparecen primeros sólidos
- Se inicia la química del disco: primeros minerales
- Formación de planetas en disco de polvo

Formación del Sistema Solar

Discos protoplanetarios

Protoplanetary Disks in the Orion Nebula HST • WFPC2

NASA, J. Bally (University of Colorado), H. Throop (SWRI),
and C.R. O'Dell (Vanderbilt University) • STScI-PRC01-13

Órbitas planetarias

Evolución orbital planetaria

2.000.000 years of orbital evolution of
Mercury, Venus, Earth and Mars

Tabare Gallardo
Facultad de Ciencias
Uruguay

www.fisica.edu.uy/~gallardo

Sistema Solar

Sistemas extrasolares

- Miles descubiertos
- Órbitas muy excéntricas
- Muy próximos a la estrella
- Hot Júpiteres, rotación sincrónica
- Super Tierras
- En estrellas de “alta metalicidad”
- Planetas vagabundos (Free Floating)

Mercurio

Día = 2 años mercurianos !
 $100\text{ K} < \text{Temperatura} < 700\text{ K}$

Mercurio

Cráteres de impacto

Venus

Día = - 117 días terrestres

Temperatura media = 750 K

Presión = 90 atm.

CO₂

No hay agua

Venus

Miles de volcanes inactivos

Venus: panqueques

Venus

Roca sólida y seca (basaltos)

Agua sólida, líquida y gaseosa.

Única atmósfera rica en Oxígeno: energía y protección UV.

Campo magnético.

Marte

Volcanes fosilizados
Erosión por fluidos
Agua en el pasado

Dos tipos de superficies

Color-coded Elevations on Mars, MOLA Altimeter, MGS Mission

Marte

Día = aprox. 1 día terrestre
Temperatura media = 220 K
Presión < 0.01 atm.

June 26, 2001

September 4, 2001

Marte

CO₂ sólido y gaseoso

Marte

Dunas

Marte

Dunas cubiertas de CO₂

Marte

Marte

Capas sedimentarias

Marte

Sin agua superficial.

Hielo subsuperficial (permafrost)

Europa

Hielo y
océano

Encelado

Océano congelado

Temperatura : 70 K

Luna

Fosilizada desde hace miles de MA

Rotación sincrónica por mareas

$100 \text{ K} < \text{Temp} < 400 \text{ K}$

Sin atmósfera: cielo negro

Asteroide Eros

Itokawa

“Pila de escombros”

Meteoritos

- Fragmentos de asteroides y cometas
- Fragmentos de Marte y Luna
- Sobreviven al ingreso en la atmósfera
- Metálicos, rocosos y carbonosos
- Se encontraron aminoácidos

Ceres (planeta enano)

Júpiter

H + He
Temp.: 110 K

Io

Volcanes activos

Mareas jovianas

Cruce anillos de Saturno

Phoebe

Hiperion

Alta porosidad

Iapetus

Materia orgánica

Encelado

Géisers

Titán

Atmósfera de Nitrógeno
Temperatura media = 100 K
Presión > 1 atm.
Criovulcanismo
Metano sólido en superficie
Lagos de nitrógeno

Mayores satélites

Triton

Europe

Lune

Io

Callisto

Titan

Ganymède

Urano y Neptuno

$\text{CH}_4 + \text{NH}_3$
Temp: 50 K

Miranda

Superficie reprocesada

Cinturón de Kuiper

Nube de Oort

Cometas

Autor: Giovanni Presenti

Núcleo cometario

Núcleo cometario

Cometa Tempel 1

Impacto

Ricos en "hielos"

-3.863 s

Formación planetaria: etapas finales

Formación de la Luna

Evolución planetaria: administración del calor interno

Tierra: renovación superficie y atmósfera

Reciente formación de corteza oceánica

Reciclaje de CO₂

Ciclo CO₂

- Plantas lo absorben y lo fijan al suelo
- Pasa al fondo marino
- Subducción de placas
- Magma volcánico
- Sale a la atmósfera a través de volcanes
- Las plantas lo absorben

Tierra Bola de Nieve

Earth

Distance: 19,703 km
Radius: 6,378.1 km
Apparent diameter: 28° 18' 37.8"

2005 09 09 09:19:08 UTC
Real time

Speed: 0.00000 m/s

Follow Earth
FOV: 25° 29' 37.2" (1.00x)

Evolución de la Tierra

ESTROMATOLITOS: 3500 millones de años

Vida $\leftrightarrow$ ADN

Complejidad creciente

- Partículas subatómicas
- Átomos
- Moléculas
- Proteínas (miles de átomos)
- Virus (ADN, miles de millones de átomos)
- Células procariotas (sin núcleo diferenciado)
- Células eucariotas (con núcleo, bacterias)
- Organismos pluricelulares
- Plantas
- Animales (sistema nervioso, cerebro)

Evolución de la Vida

- Surgió “rápidamente”
- ¿Contribución de meteoritos?
- En los océanos (protección UV)
- Unicelulares: durante 2000 MA.
Extraen CO₂ y liberan **oxígeno**

OXIGENO:

energía y protección UV

Evolución de la Vida

- Pluricelulares y mezcla de ADN: en los últimos 1200 MA
- Colonización de la superficie: hace 500 MA
- Animales que se alimentan de plantas
- Animales que se alimentan de animales
- Cerebro: coordinación de información

Extinciones masivas

Los ciclos de biodiversidad de la Tierra

- Número de géneros de animales marinos
- Tendencia a gran escala
- Número de géneros, una vez sustraída la tendencia a gran escala
- Ciclo idealizado de 62 millones de años

☀ **Las cinco extinciones masivas.**
(Coinciden con el periodo valle del ciclo de 62 millones de años)

Época de la catástrofe
Géneros extinguidos: observados / estimados

Final del ordovícico
60% / 85%

Causas propuestas — Fluctuación drástica del nivel del mar

Devónico tardío
57% / 83%

Meteorito, calentamiento, pérdida de oxígeno en el agua marina

Final del pérmico
82% / 95%

Meteorito, fluctuación del nivel del mar, actividad volcánica

Final del triásico
53% / 80%

Actividad volcánica, calentamiento

Final del cretácico
47% / 76%

Meteorito, actividad volcánica severa

Frecuencia de impactos actual

- Asteroide de 1km cada 1 millón de años
- Catástrofe regional
- “Invierno nuclear” durante algunos meses

La vida en el Universo

- La vida parece surgir rápidamente
- Pero evoluciona MUY lentamente al inicio
- Una civilización inteligente demora en surgir
- ¿cuántas deberían existir hoy en condiciones de comunicarse?

Ecuación de Drake

Ecuación de Drake

$$N = N_{\text{planetas}} \times f_{\text{vida}} \times f_{\text{civilizacion}} \times f_{\text{ahora}}$$

$$N = 10^{12} \times 0.1 \times 0.1 \times 100/10.000.000.000$$

$$N \sim 100 \quad (???)$$

¿Por qué aún no las encontramos?

SETI: Search Extra-Terrestrial Intelligence

Resumen

Complejidad creciente

Bibliografía

- Big History (Fred Spier)
- The Cosmic Perspective
- www.hubblesite.org
- photojournal.jpl.nasa.gov
- www.bighistoryproject.com

Earth

Solar System

Milky Way Galaxy

Local Galactic Group

Virgo Supercluster

Local Superclusters

Observable Universe

Un punto azul pálido