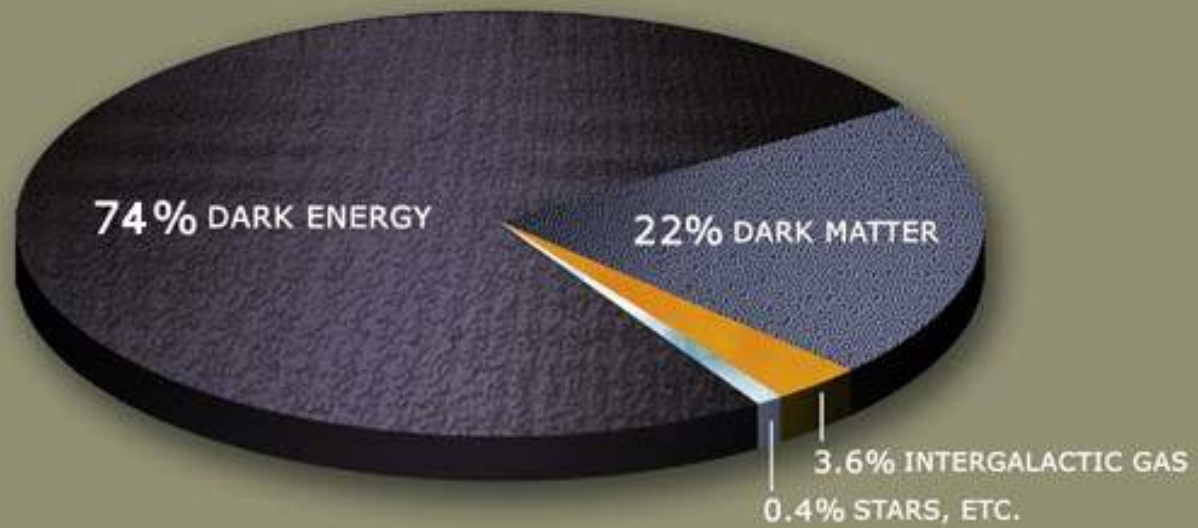


Materia oscura

Eduardo Battaner

EFE

2009



¿Por qué no?

- Creemos en agujeros negros, neutrinos, machos, planetas...
- que serían DM (o casi)
- ¿Por qué todas las partículas deben interaccionar con la luz?
- No hay que tener alergia a la materia oscura

¿Quién tiró la piedra?

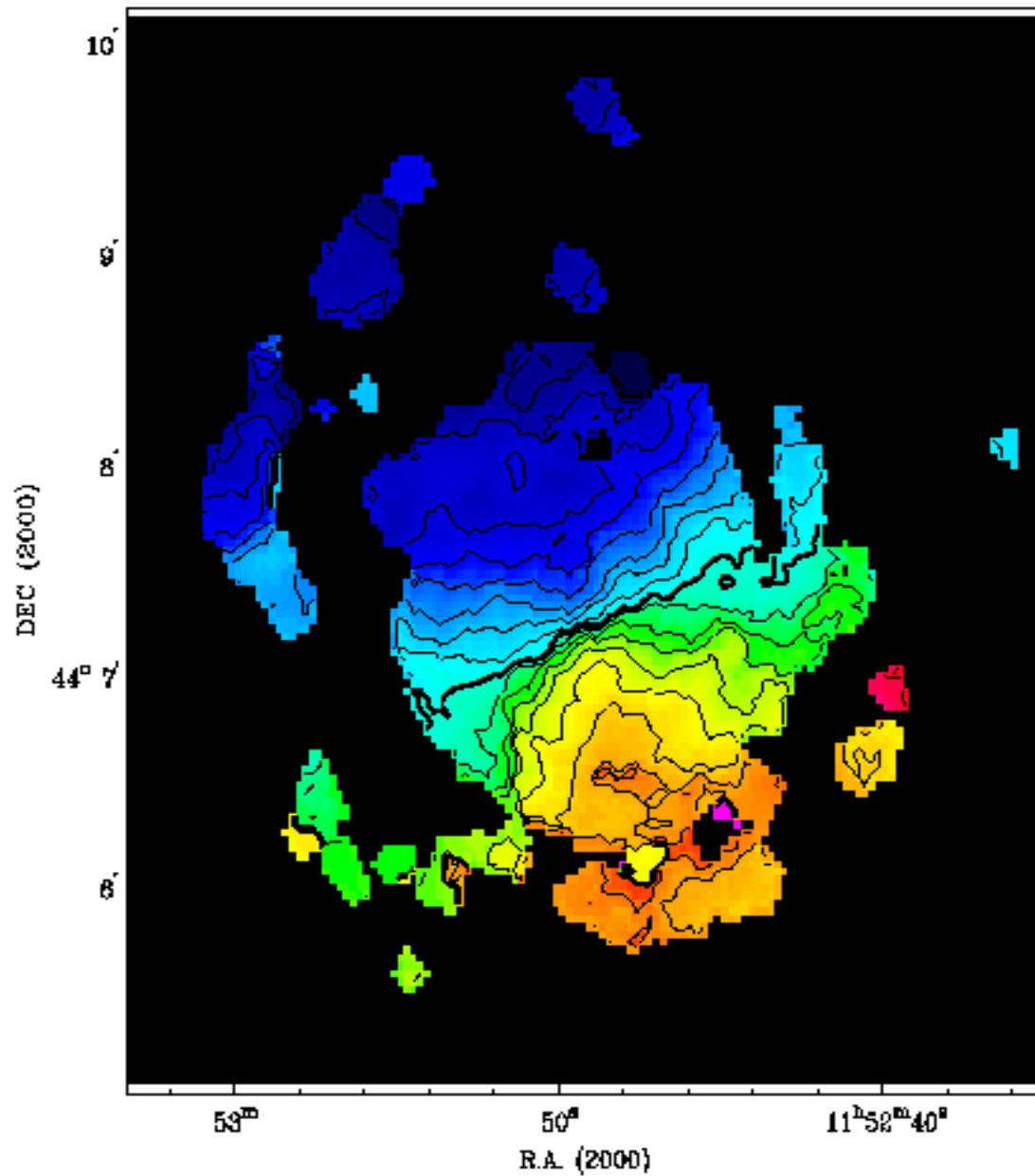
- Zwicky (1937): Teorema del Virial en cúmulos de galaxias
- Kahn y Woltjer (1959): M31 y VL
- Oort (1960): espesor de VL
- Babcock (1939): Rotación estelar en galaxias
- Bosma (1978): rotación del gas en espirales
- Lentes gravitatorias
- Fondo cósmico de microondas



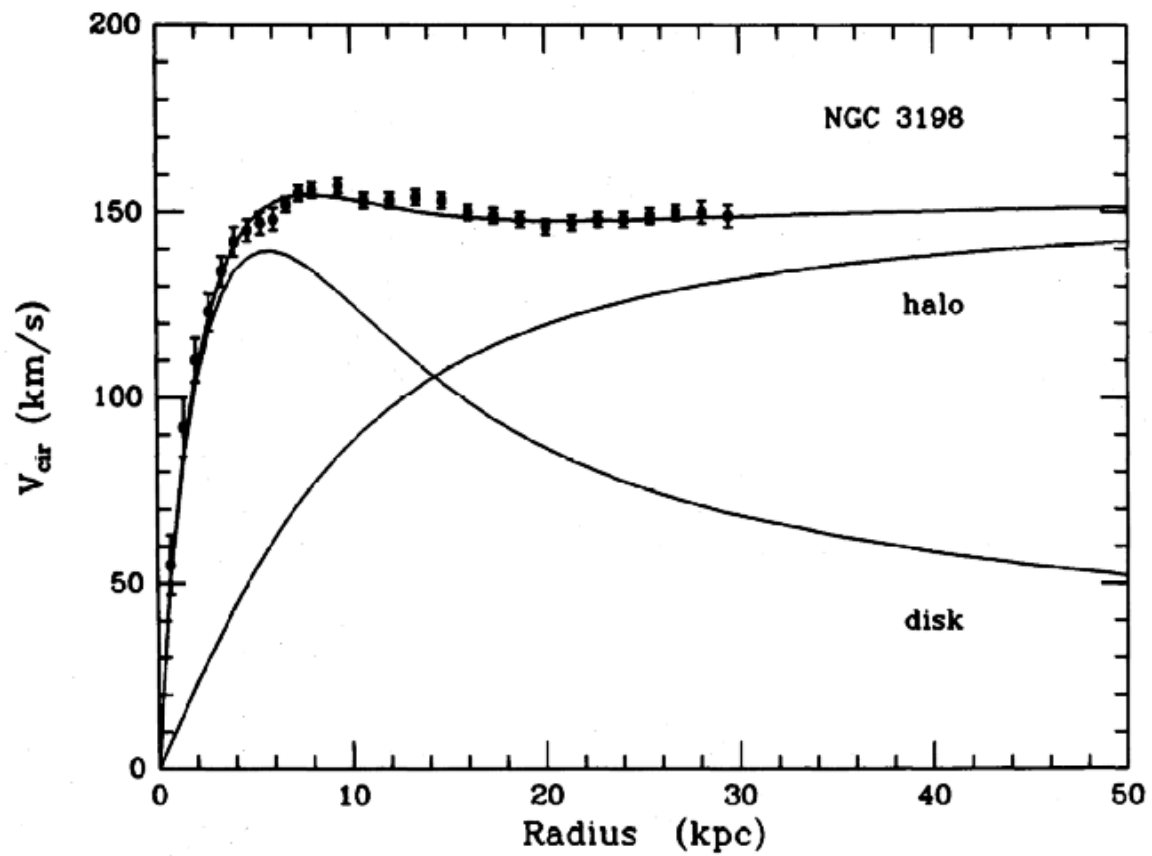
materia oscura - EFE - 2009

NGC4622





DISTRIBUTION OF DARK MATTER IN NGC 3198



La paradoja

$$\frac{GM}{r^2} = \frac{\theta^2}{r}$$

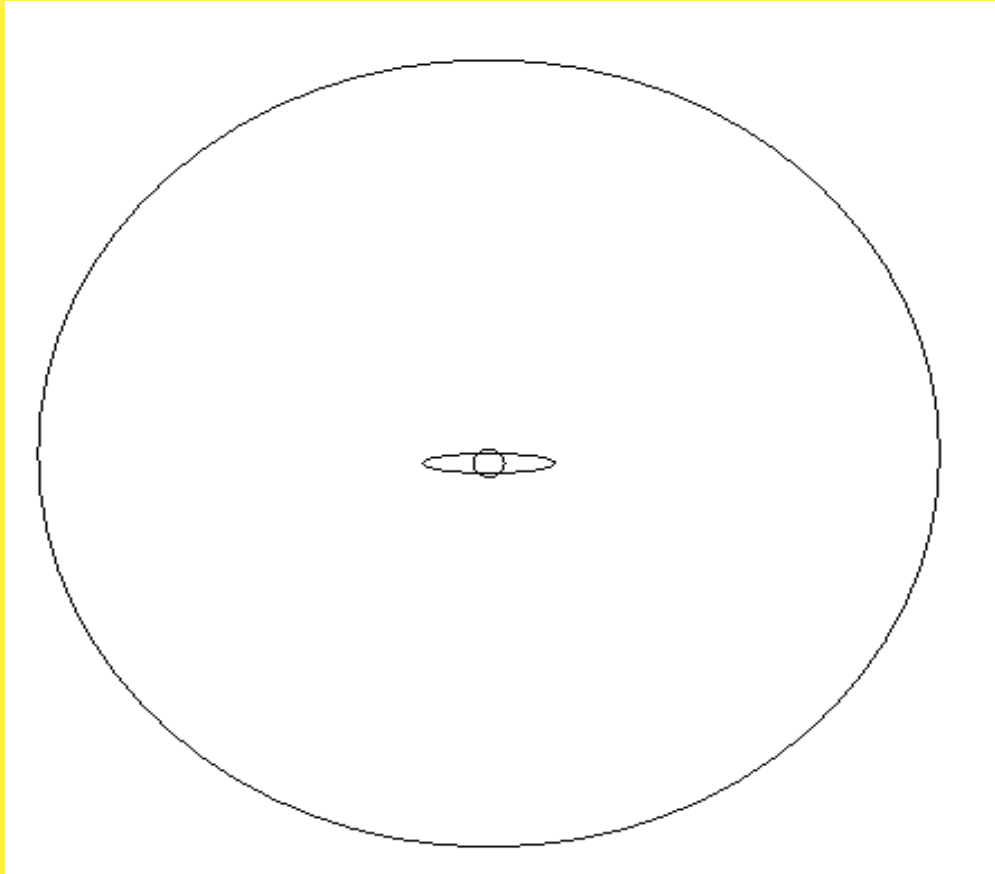
$$\theta = \frac{1}{\sqrt{r}} \sqrt{\frac{GM}{r}} = \frac{q}{r}$$

προ θ ε χροσινέ . Σι θιστ σχαλχολορ Μ
 M r

3 soluciones

- 1) Existe materia oscura
 - Muy extendida → curva plana
 - Muy rápida → rotación rápida
- 2) Las leyes de la Mecánica están mal. (MOND)
- 3) Hay otras fuerzas

Imagen de una galaxia



¿Por qué sí?

- Una galaxia *tiene* halo o *es* un halo ?
- Una sola galaxia *sin* halo ya es un gran problema.
- Es encontrar la luz de una luciérnaga sin encontrar la luciérnaga.
- Encontrar a un mísero electrón girando a gran velocidad requiere grandes cantidades de DM
- Una galaxia tiene no sabemos qué masa, no sabemos qué tamaño, no sabemos de qué está hecha, y se mueve en un medio de no sabemos qué.
- Ponemos toda la materia oscura que queramos, la ponemos donde queramos y la dotamos de las propiedades que queramos (Ej. No es disipativa)
- Quién tiró la piedra?

Halo isothermo

$$dM(r) = 4\pi r^2 \rho dr$$

$$\frac{GM(r)}{r^2} = \frac{q^2}{r}$$

$$dM(r) = \frac{q^2}{G} dr$$

$$r = \frac{q^2}{G} \frac{1}{4\pi r^2} = \frac{\text{constante}}{r^2}$$

$$r = \frac{r_0}{1 + (r/r_0)^2}$$

CDM

Para conocer la evolución no es preciso
conocer la naturaleza de las partículas

Hace falta conocer su ecuación de estado

Materia oscura caliente, HDM

O

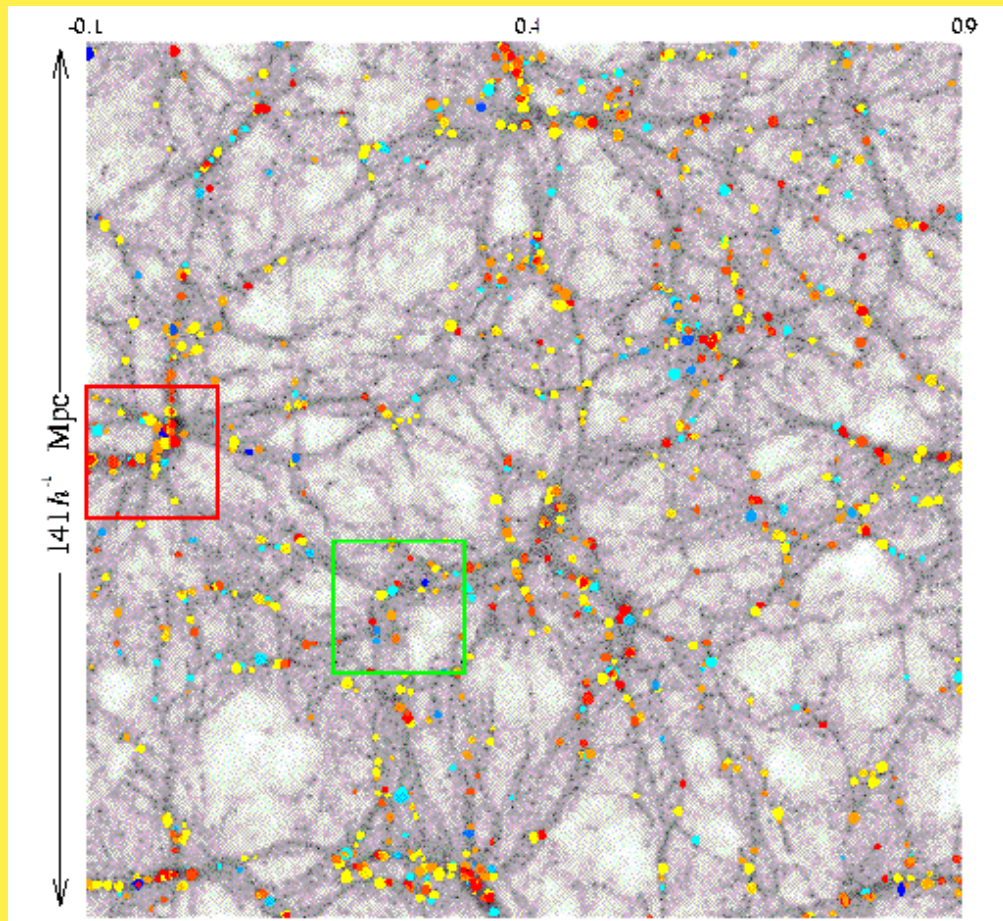
Materia oscura fría?

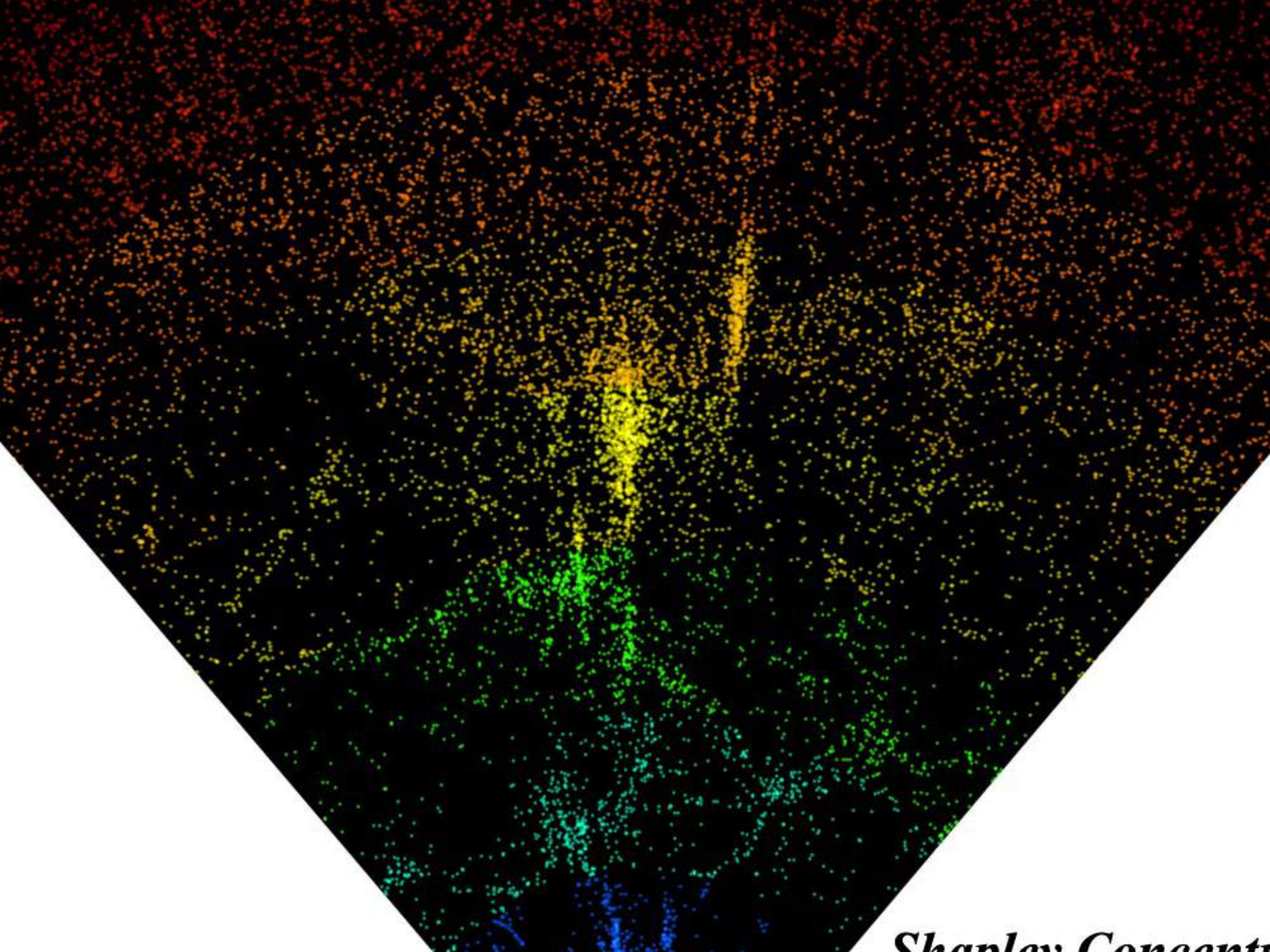
CDM

- Los modelos de CDM predicen formación de estructuras de “abajo-arriba”.
- Los modelos de HDM de “arriba-abajo”.
- Hoy se acepta CDM
- Son “machos”?
- Son WIMPS?
- Son “neutralinos”?

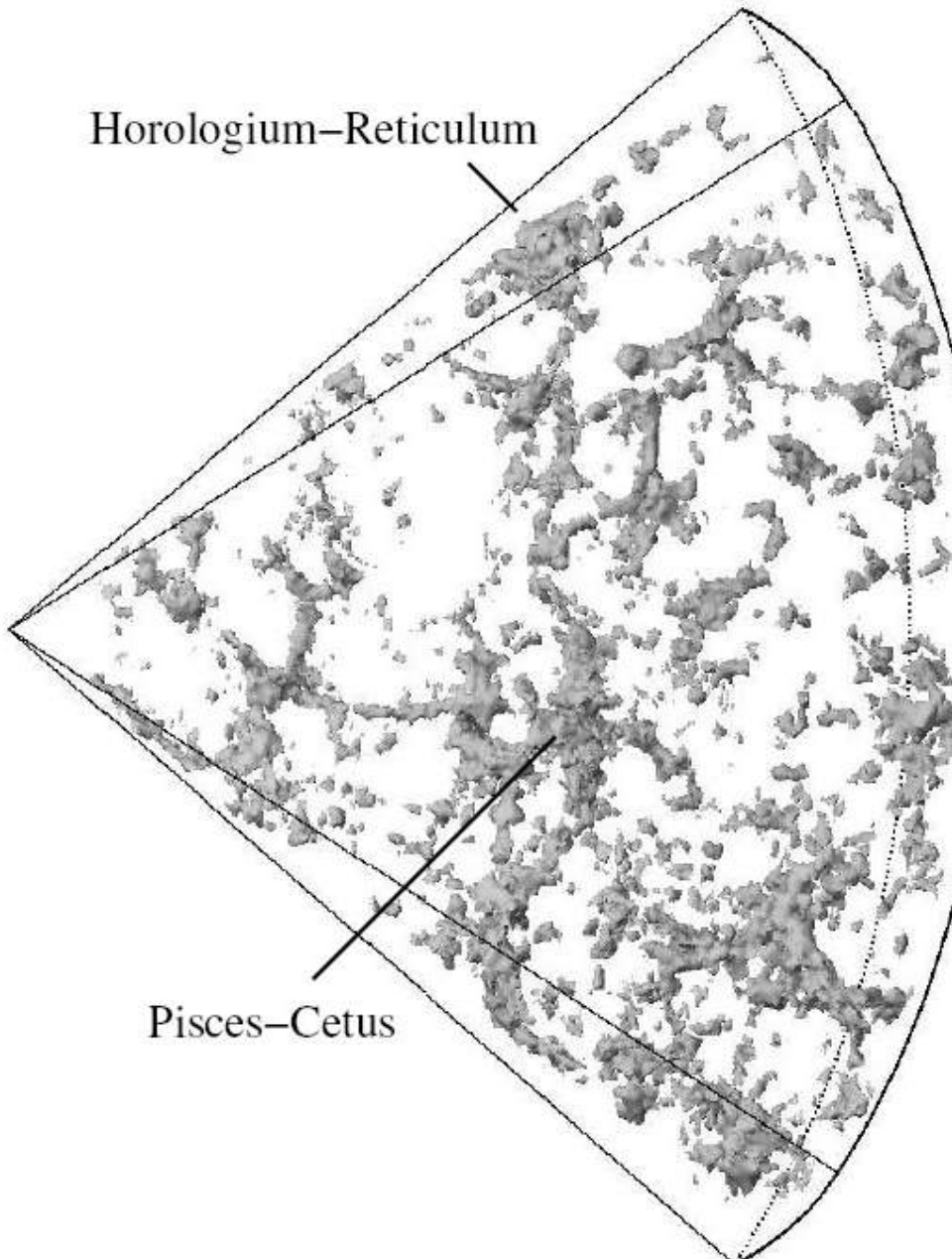
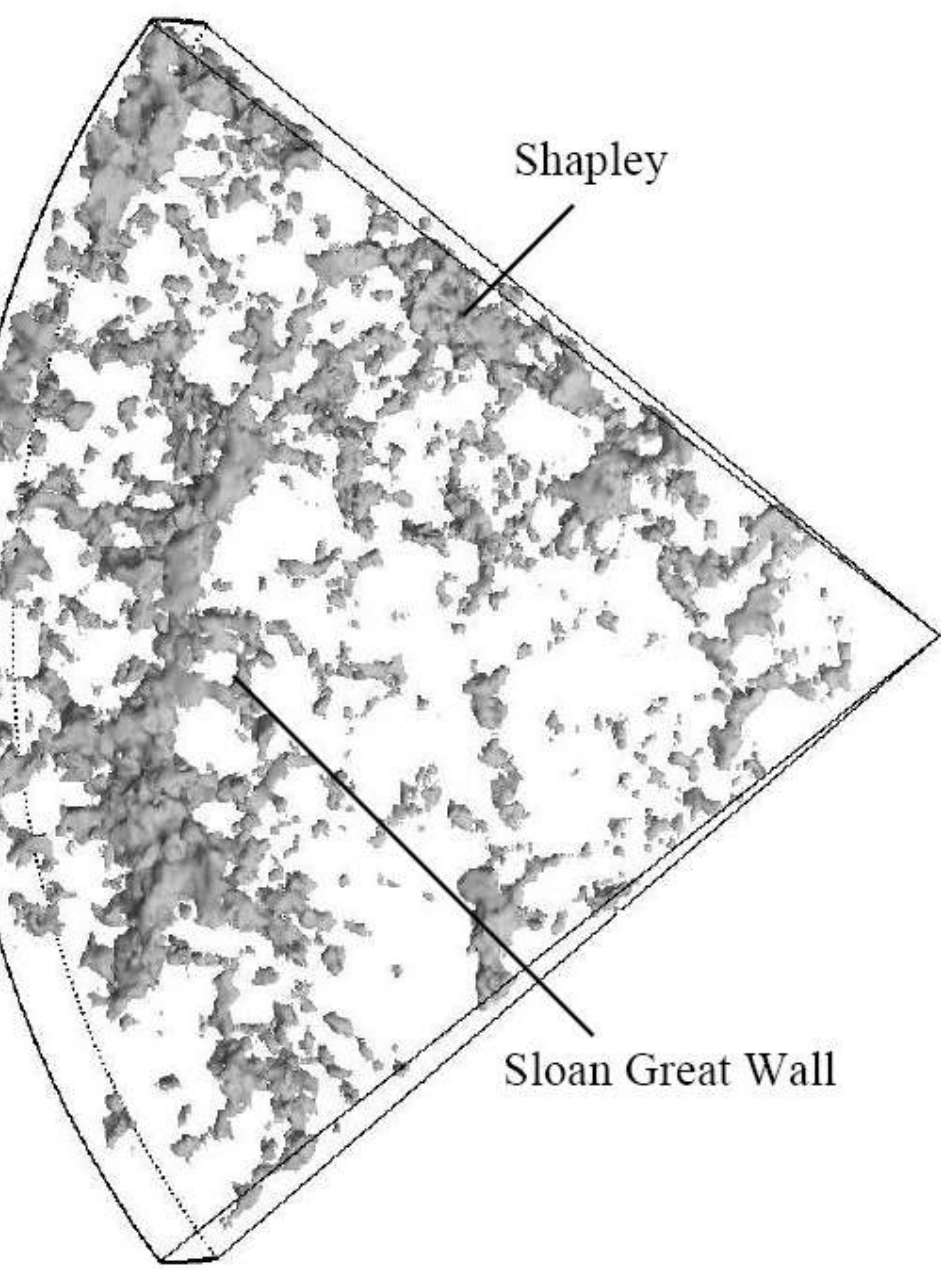
Modelos CDM

- Modelos con simulaciones numéricas que reproducen:
 - La distribución de materia (oscura)
 - La formación de galaxias
 - Los diferentes tipos de galaxias
 - La estructura galáctica...
-
- Hoy son modelos CDM- Λ

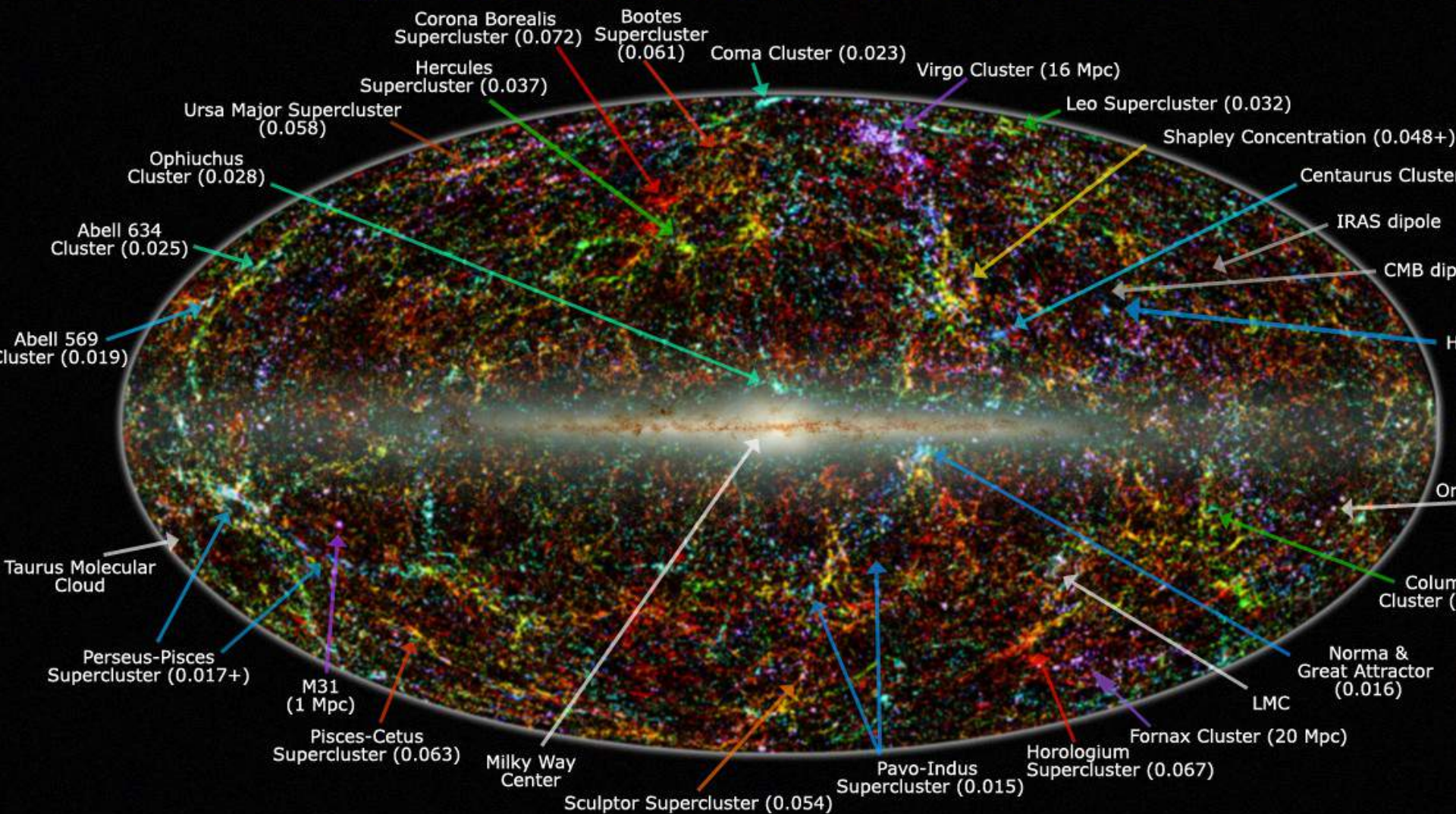




Shanley Concepts



Large Scale Structure in the Local Universe



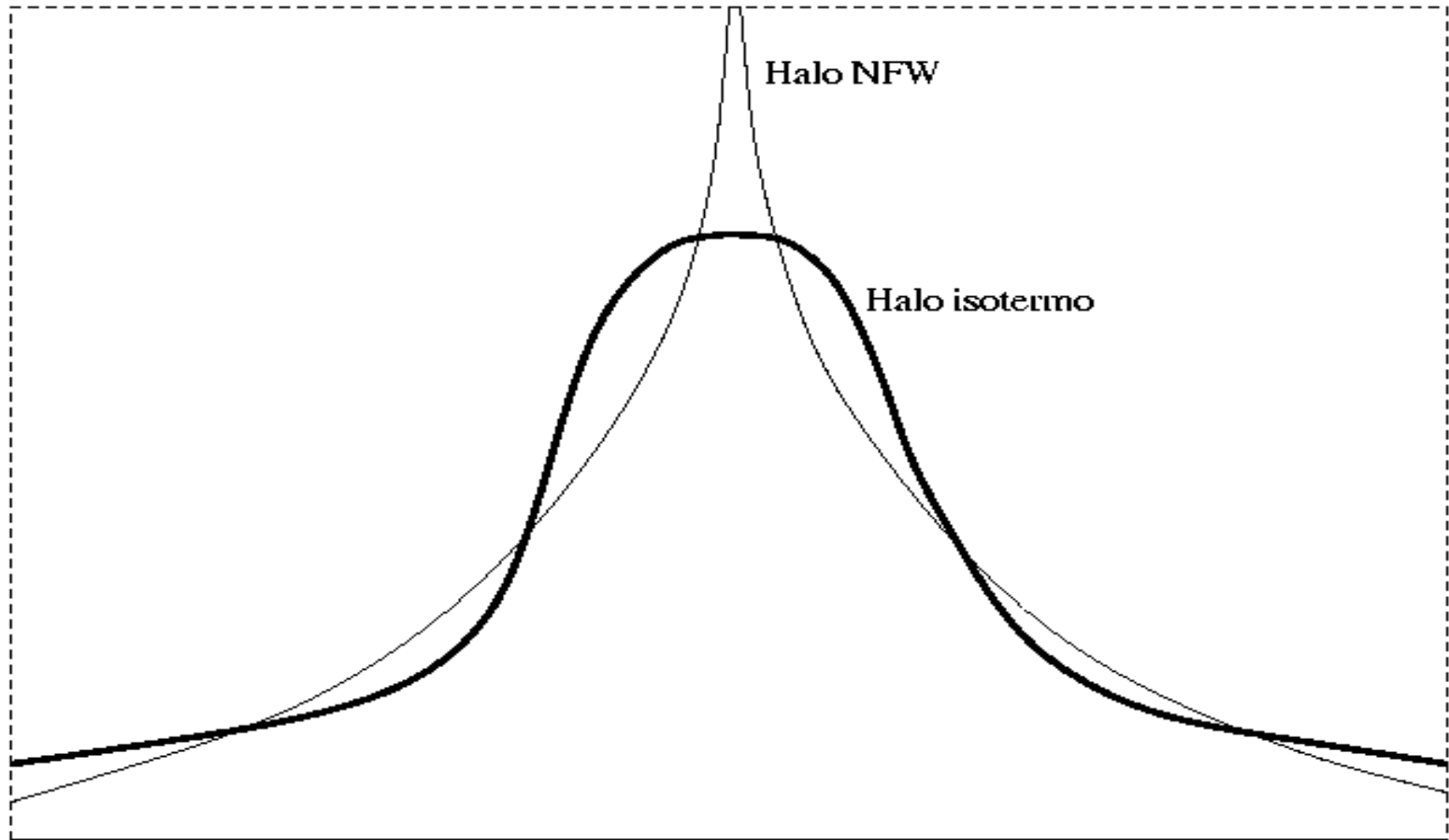
Legend: image shows 2MASS galaxies color coded by redshift (Jarrett 2004); familiar galaxy clusters/superclusters are labeled (numbers in parenthesis represent redshift).
Graphic created by T. Jarrett (IPAC/Caltech)

Perfil NFW

- El perfil que predicen los modelos de **modelos jerárquicos de materia oscura fría**

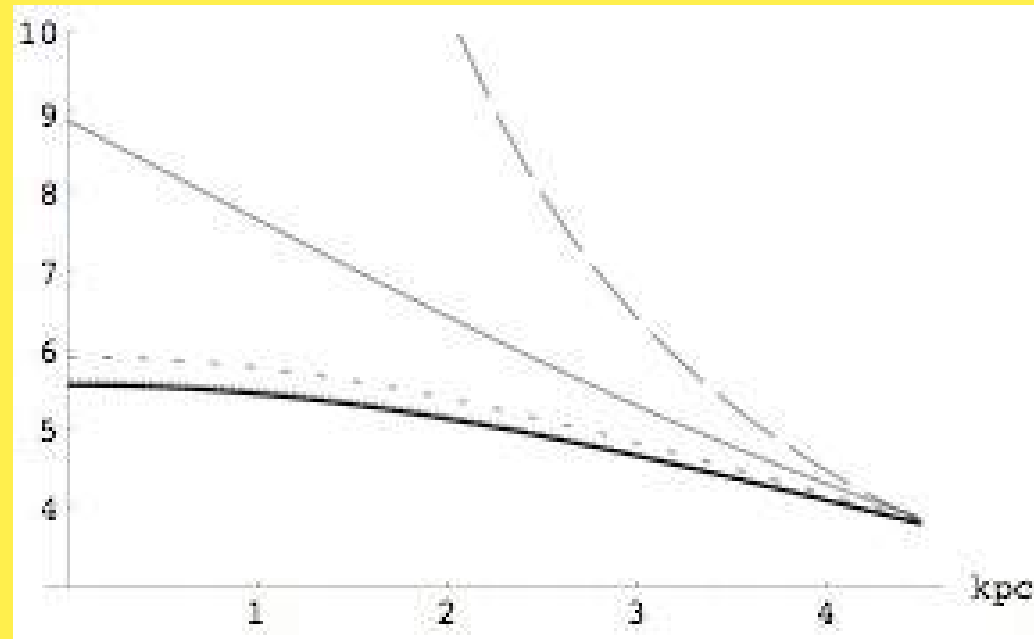
$$r = \frac{r_0}{r / r_s (1 + r / r_s)^2}$$

halos



Polítropos de Boltzmann-Poisson sin colisiones

- De la tesis de J. Calvo



$$\rho = \rho_0 \left(\frac{R}{R_0} \right)^{-3/2}$$

Ecuaciones de estado

$$\text{caliente : } e = 3p$$

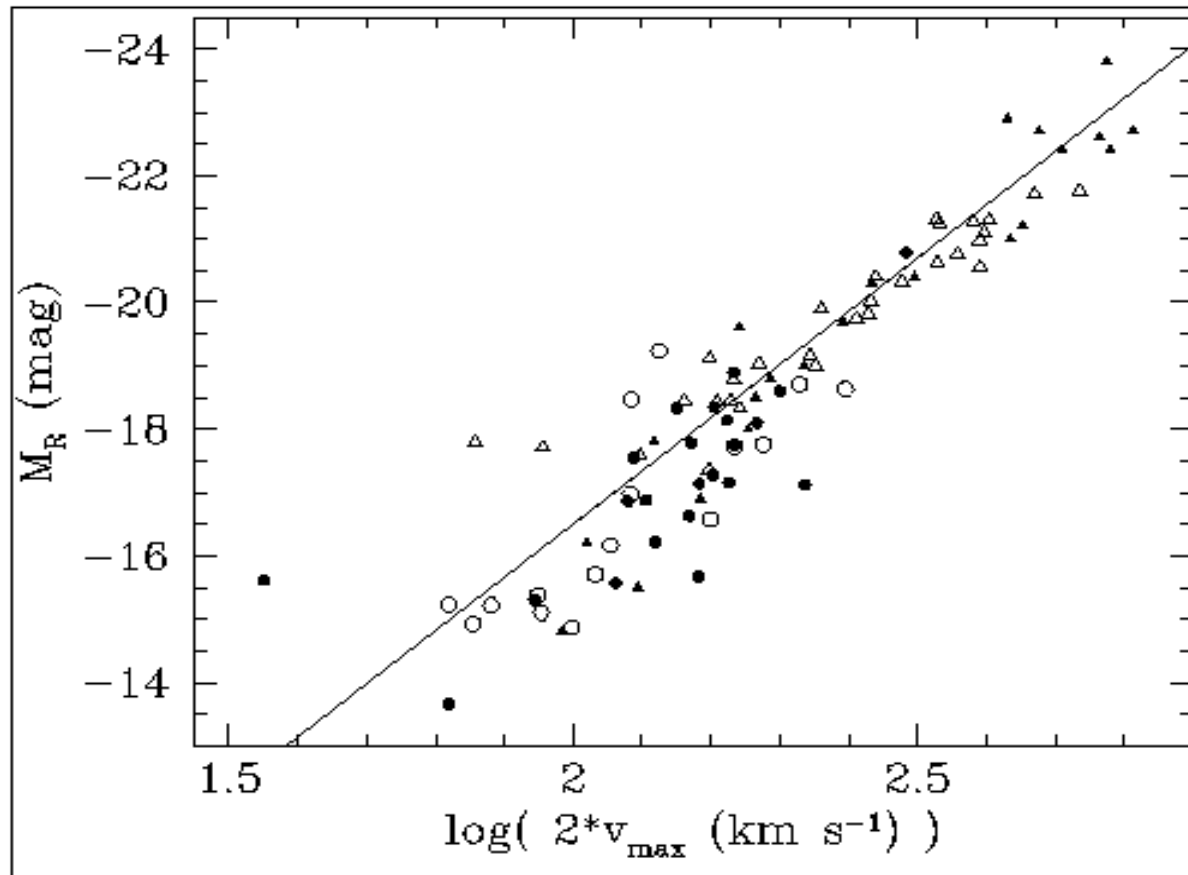
$$\text{fría: } e = mn + \frac{3}{2}p$$

$$p \geq 0$$

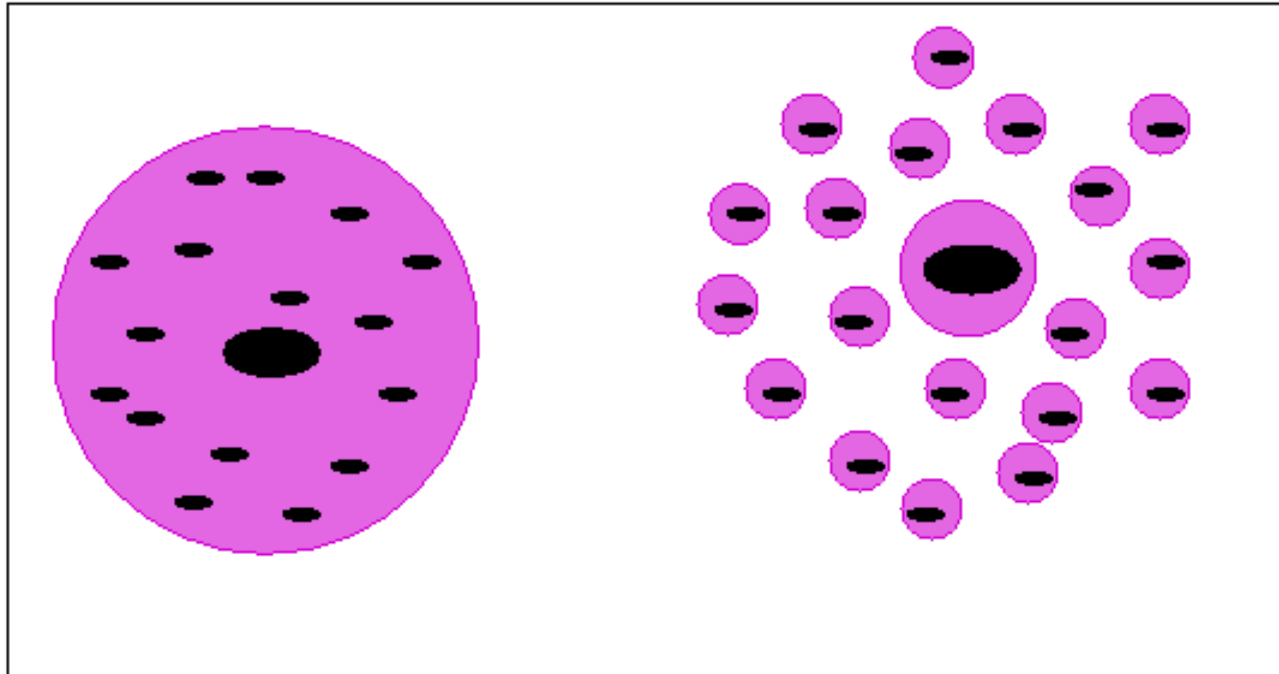
Problemas...

- El modelo de materia oscura fría jerarquizada explica casi todo, pero...
- 3 Problemas:
 - 1. Produce demasiados halos oscuros
 - 2. No explica bien la curva de rotación.
 - 3. No explica bien la relación de Tully-Fisher

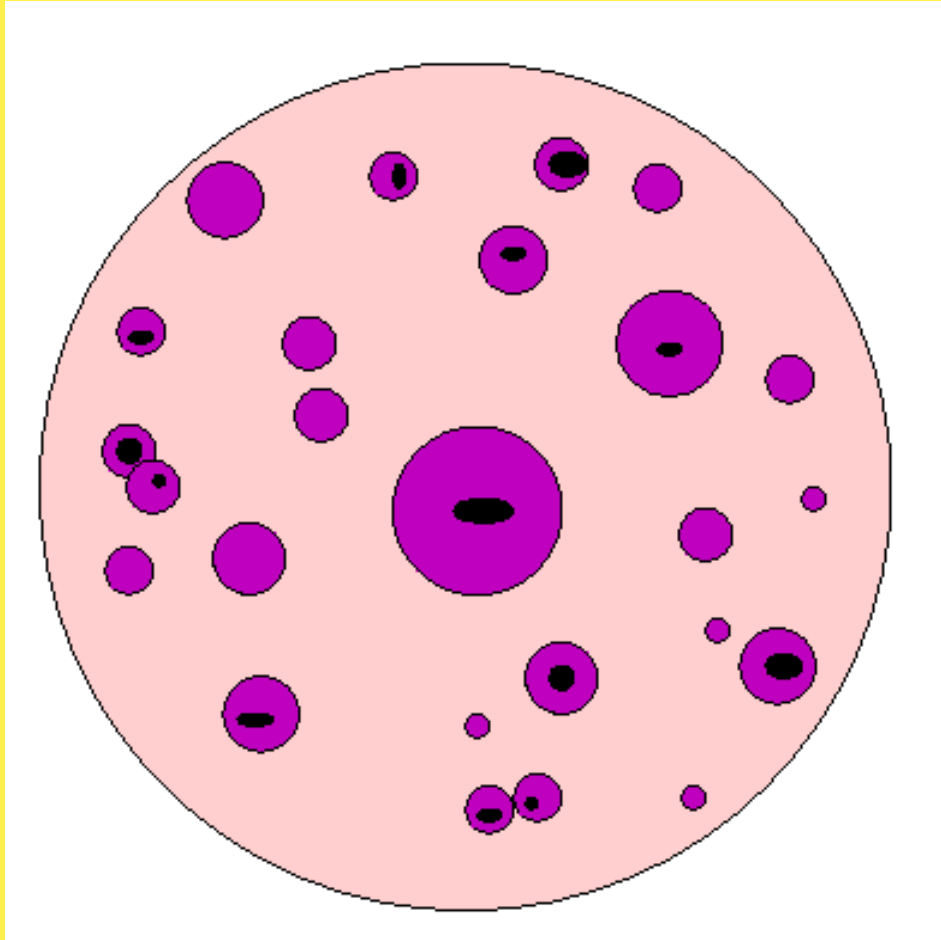
Tully Fisher



¿Dónde?



¿Es un cúmulo así?



DM en otras galaxias

- Se encuentra en todos los tipos, y con variedad de técnicas, pero la prueba es menos concluyente.
- En elípticas, lenticulares, de anillo polar, esferoidales enanas, satélites, binarias, irregulares, cD, etc.
- Las más pequeñas tienen (en proporción) más materia oscura.
- El tamaño es (casi) independiente de la luminosidad.

Binney y Tremaine

- “The mass-to-light ratio... ..is probably large, but not so large as the ratio of the mass of papers on this subject to the light they have shed on it”

MOND

$$\frac{\sqrt{GMa_0}}{r} + \frac{GM}{r^2} = \frac{\theta^2}{r}$$

F=ma?

$$F^r = m a^r \frac{a / a_0}{\sqrt{1 + (a / a_0)^2}}$$

Le fin du MOND

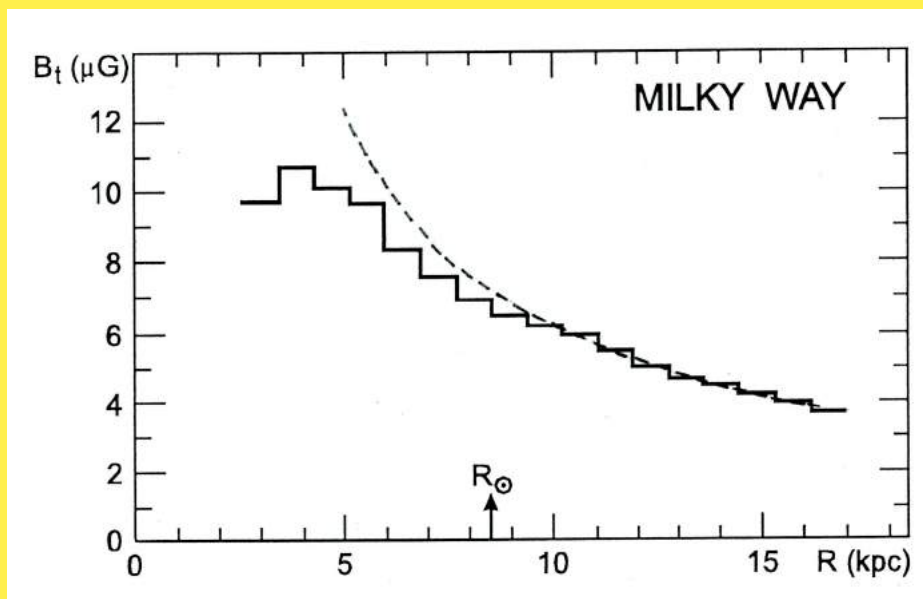
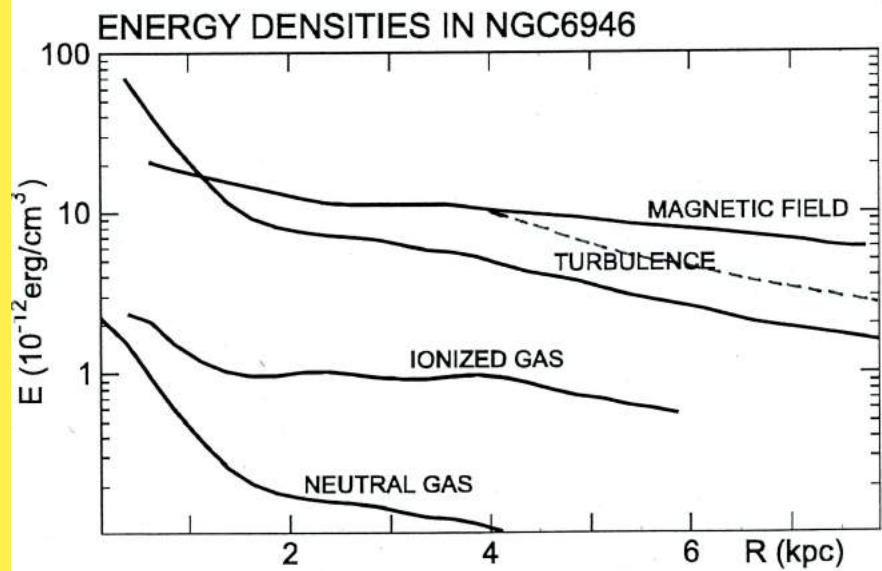
Puede dudarse de la mecánica de Newton
Pero...

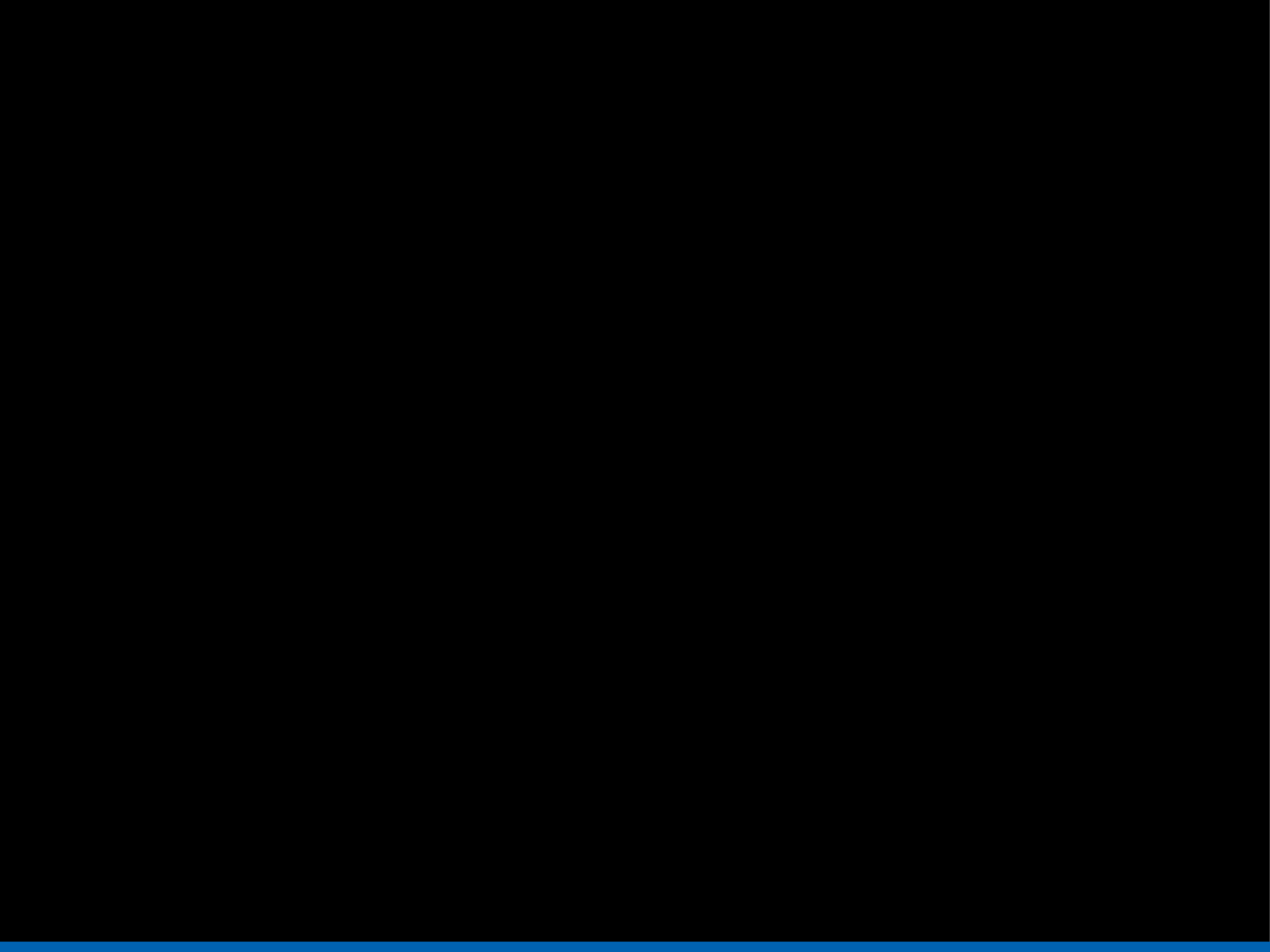
Puede ponerse en duda la teoría de la
Relatividad?

Hipótesis magnética

- En el interior, con estrellas, no hay problema de DM
- En el exterior, con gas, el campo magnético no es despreciable.
- Los cúmulos globulares no están muy separados.
- Las satélites y las compañeras pueden determinar la masa, pero “galaxias con halo” o “halo con galaxias”.

- Trabajo pionero: Nelson (1988)





Lentes gravitatorias

- Las masas curvan el espacio.
- Los fotones siguen trayectorias geodésicas.
- Ejemplo: una estrella situada (angularmente) cerca del Sol se ve en “otro” sitio.
- MACHOS: amplificación de la luz de una estrella al encontrarse un “macho” (resultado negativo)
- Deformación de la imagen de un cuásar al pasar cerca de un cúmulo de galaxias.
- Galaxia más lejana, $z= 10$
- Anillo de Einstein: Perfecto alineamiento “observador lente objeto



IR Colour Composite of Galaxy Cluster CL2244-02 with Gravitational Arcs
(VLT UT1 + ISAAC)

ESO PR Photo 46d/98 (26 November 1998)

© European Southern Observatory

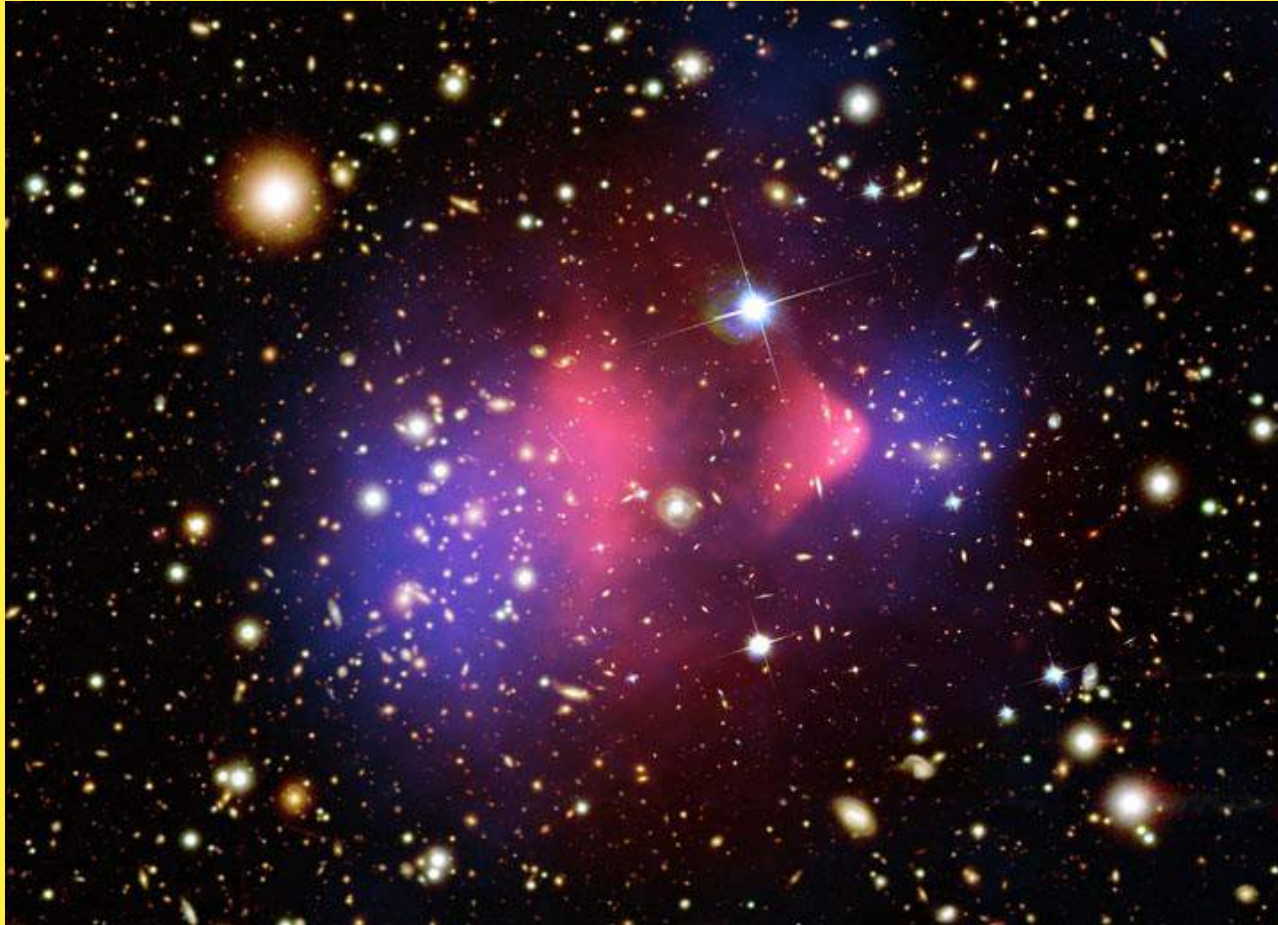




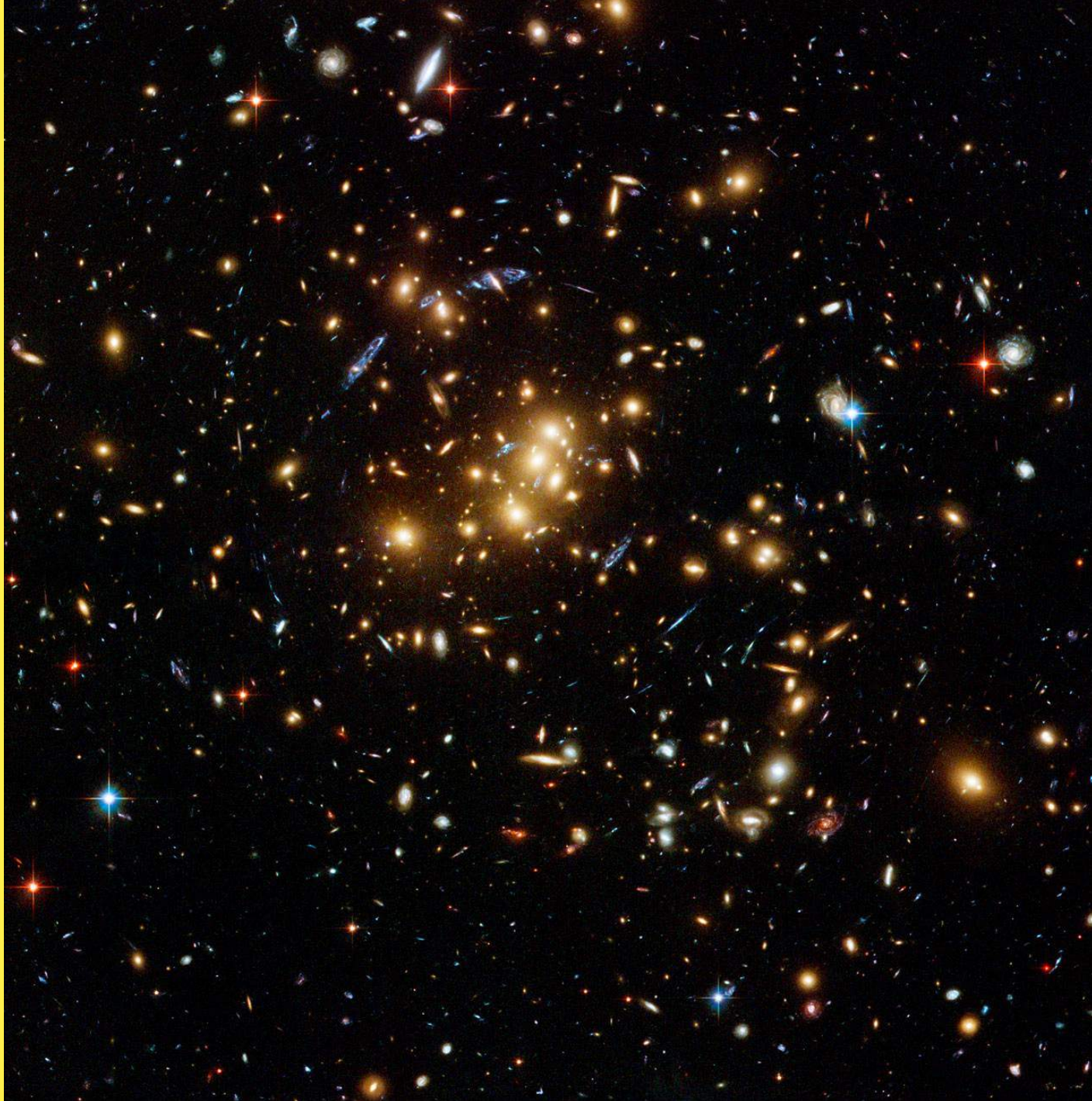
Distant Galaxy Lensed by Cluster Abell 2218
Hubble Space Telescope • WFPC2 • ACS

ESA, NASA, J.-P. Kneib (Caltech/Observatoire Midi-Pyrénées) and R. Ellis (Caltech)

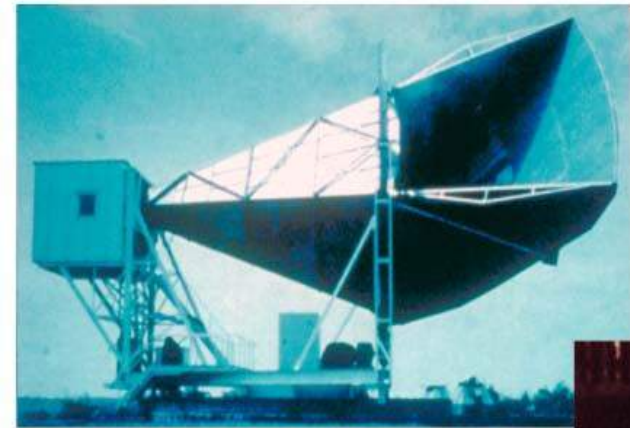
STScI-PRC04-08







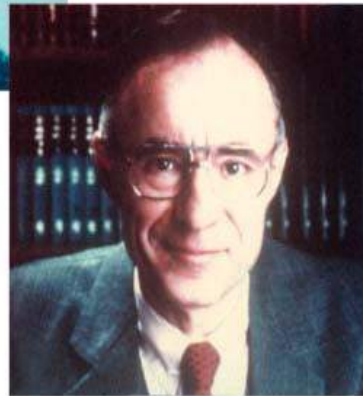
DISCOVERY OF COSMIC BACKGROUND



Microwave Receiver



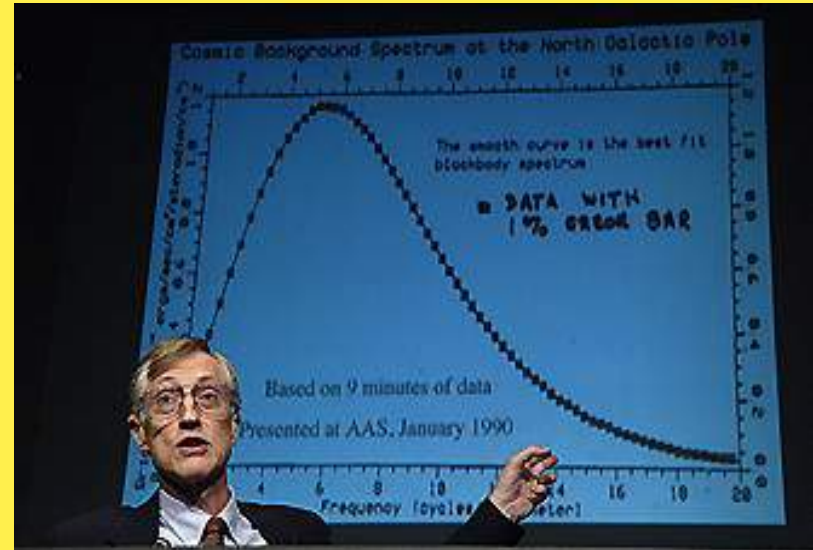
Robert Wilson



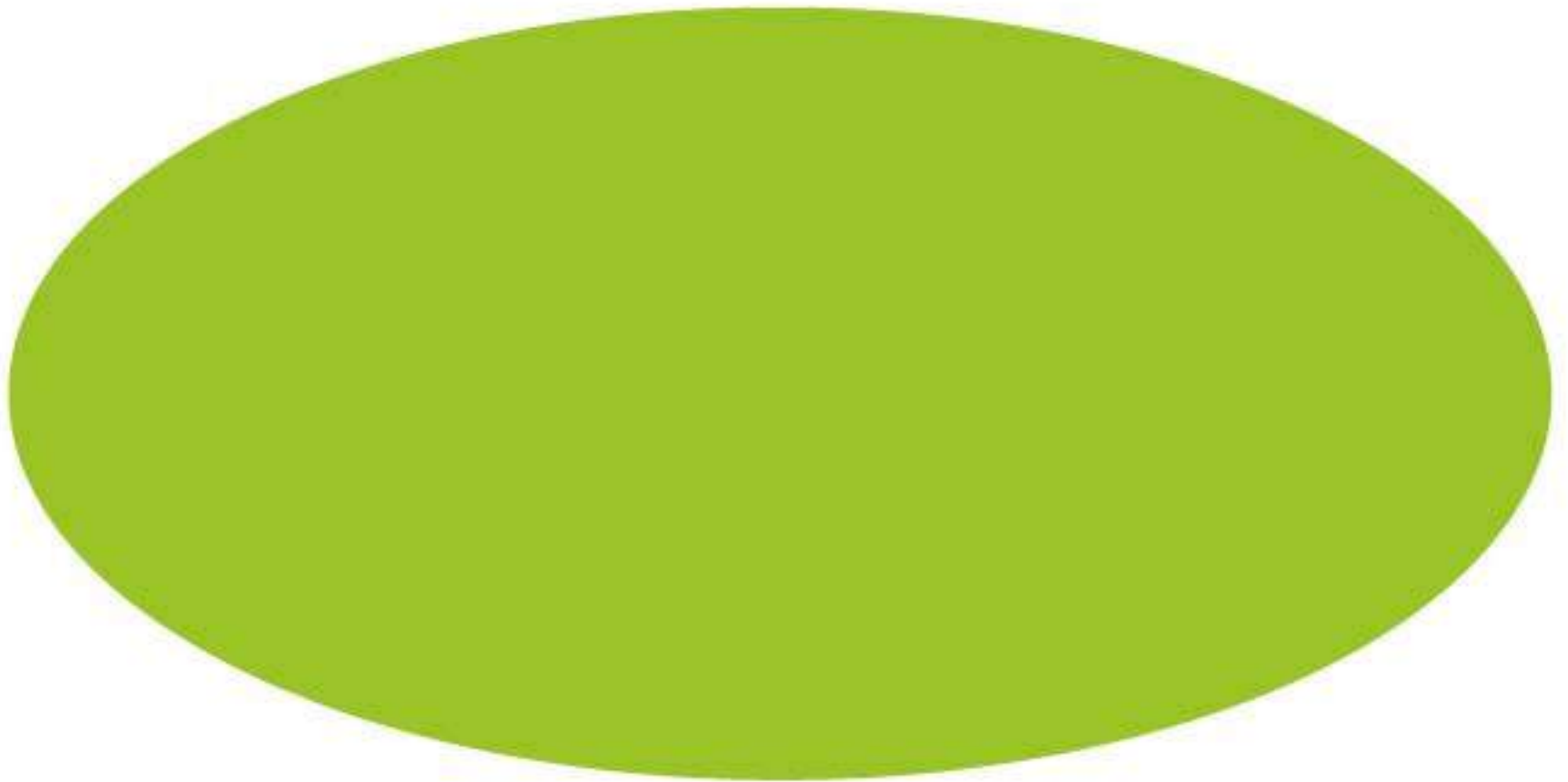
Arno Penzias



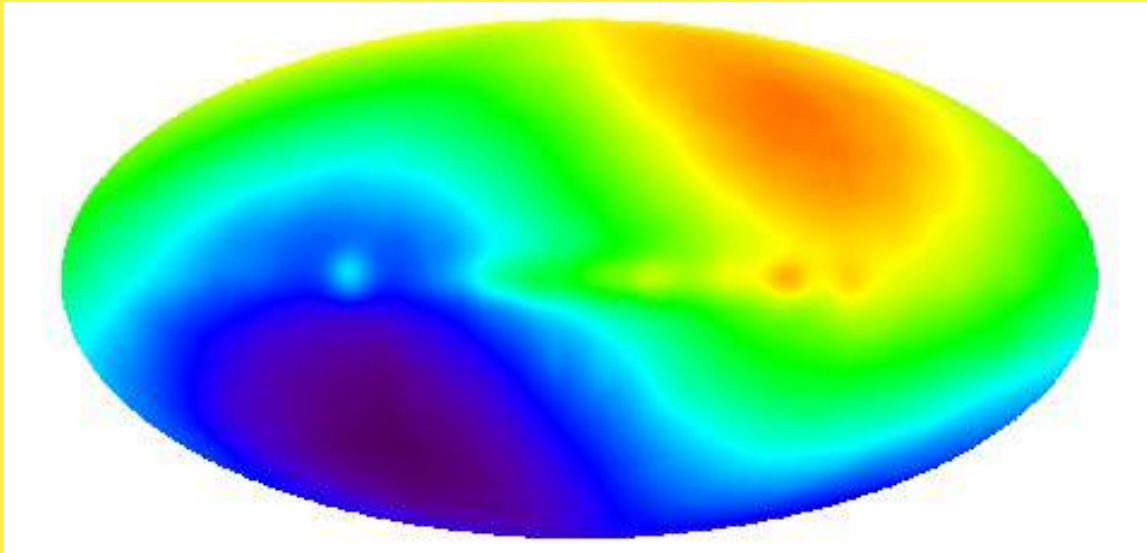


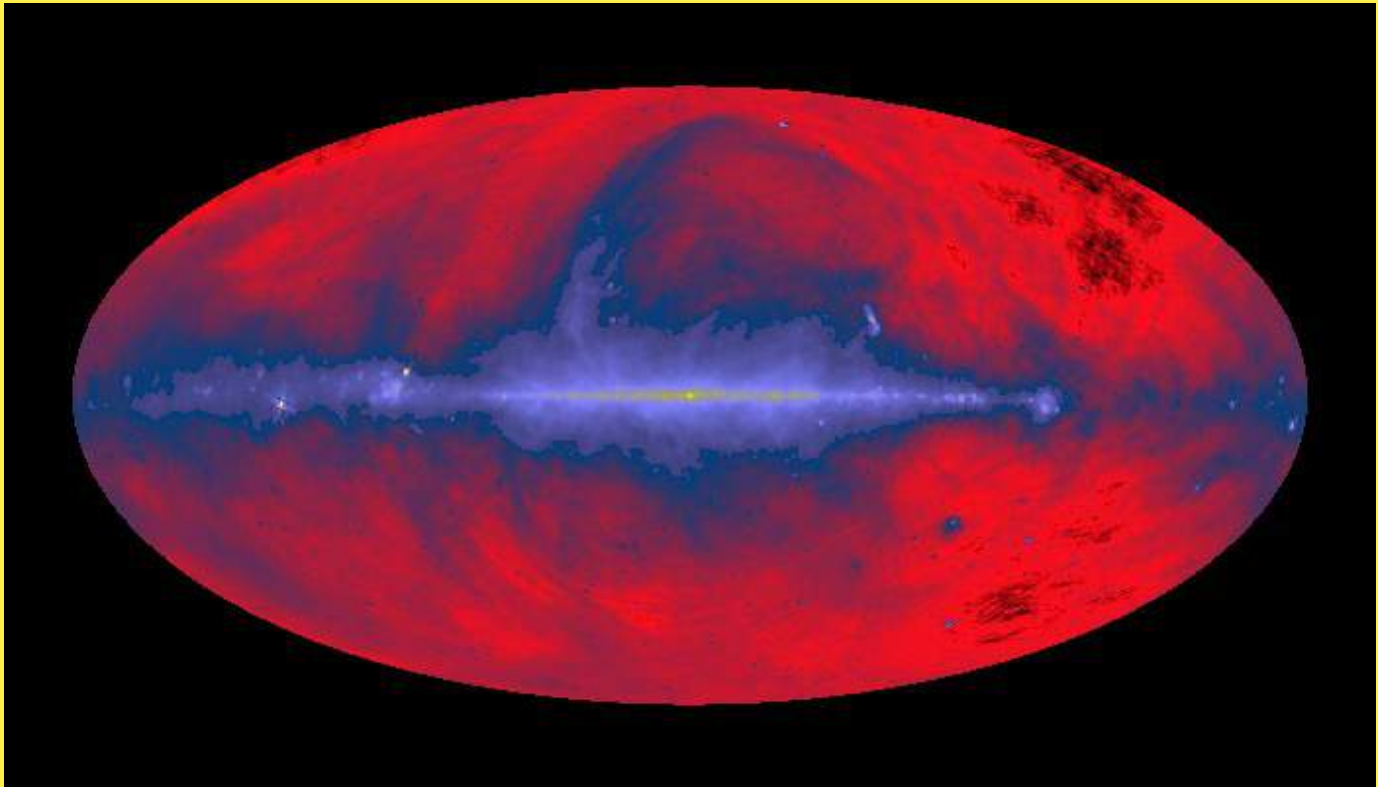


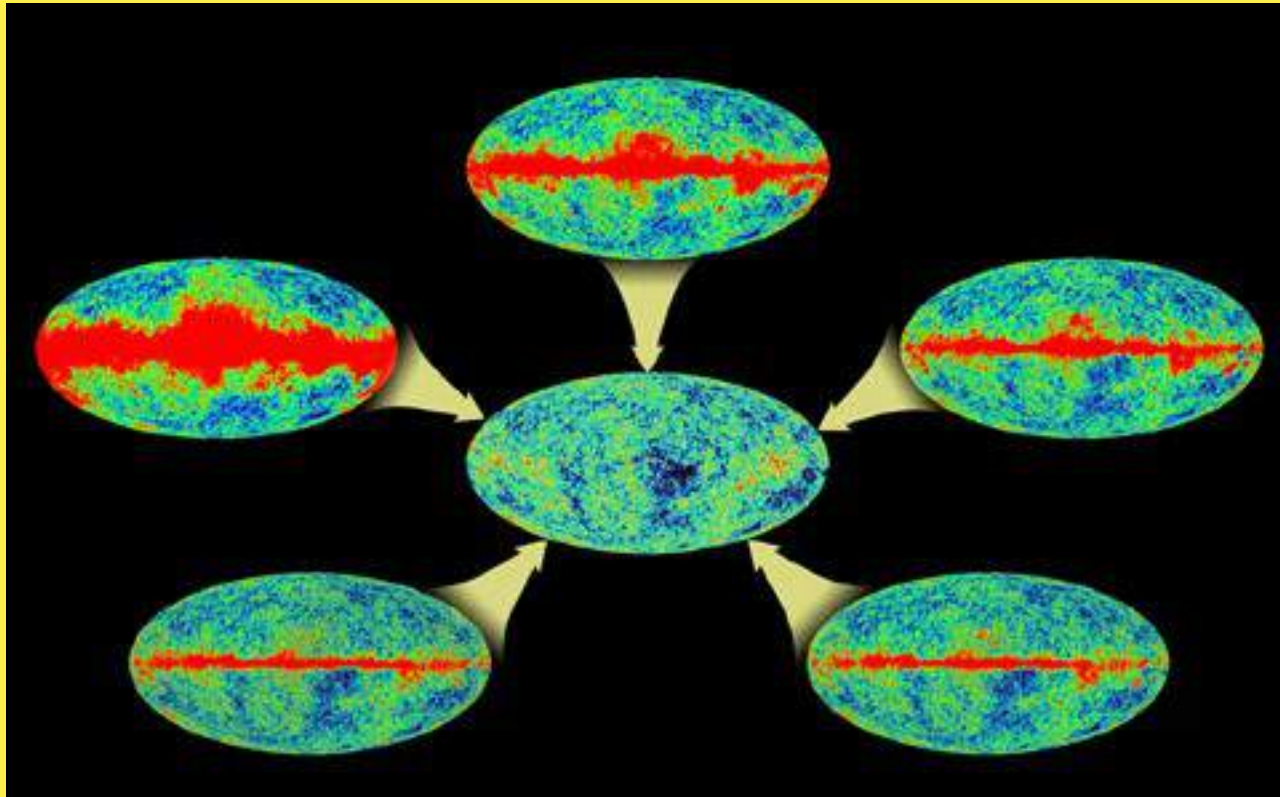
ISOTROPY OF THE COSMIC MICROWAVE BACKGROUND

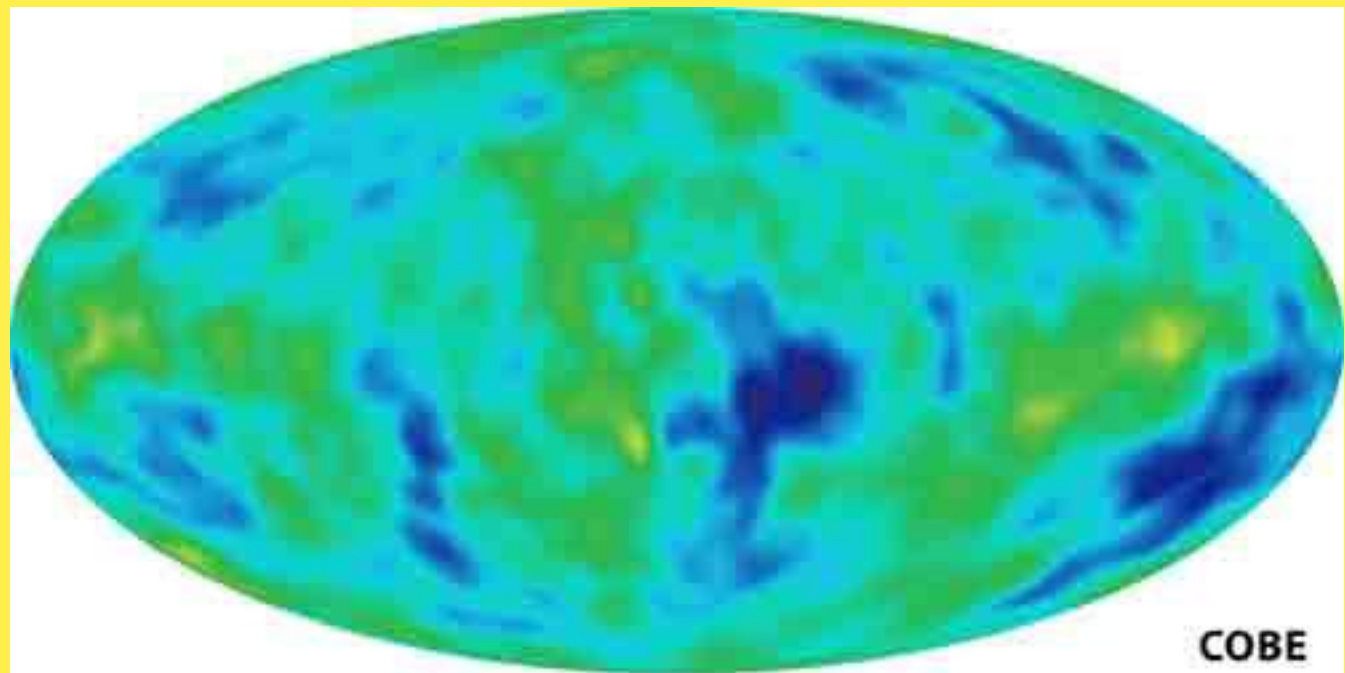


MAP990004

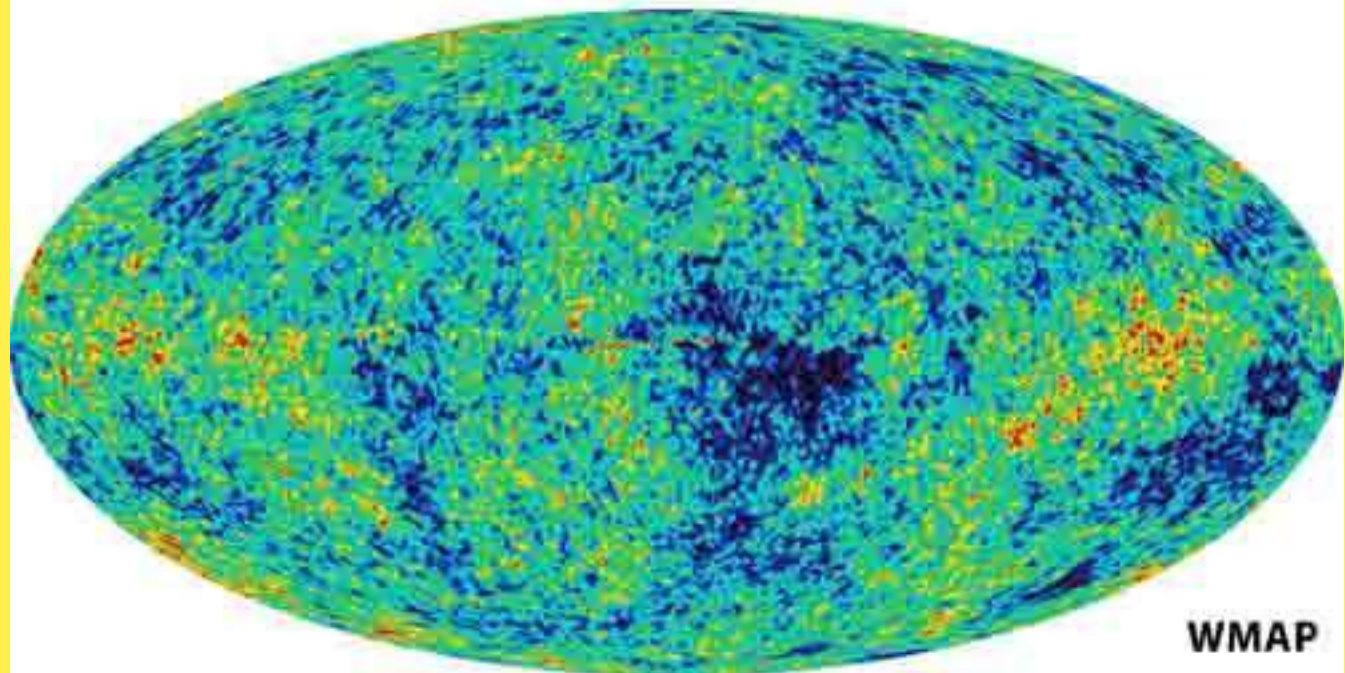




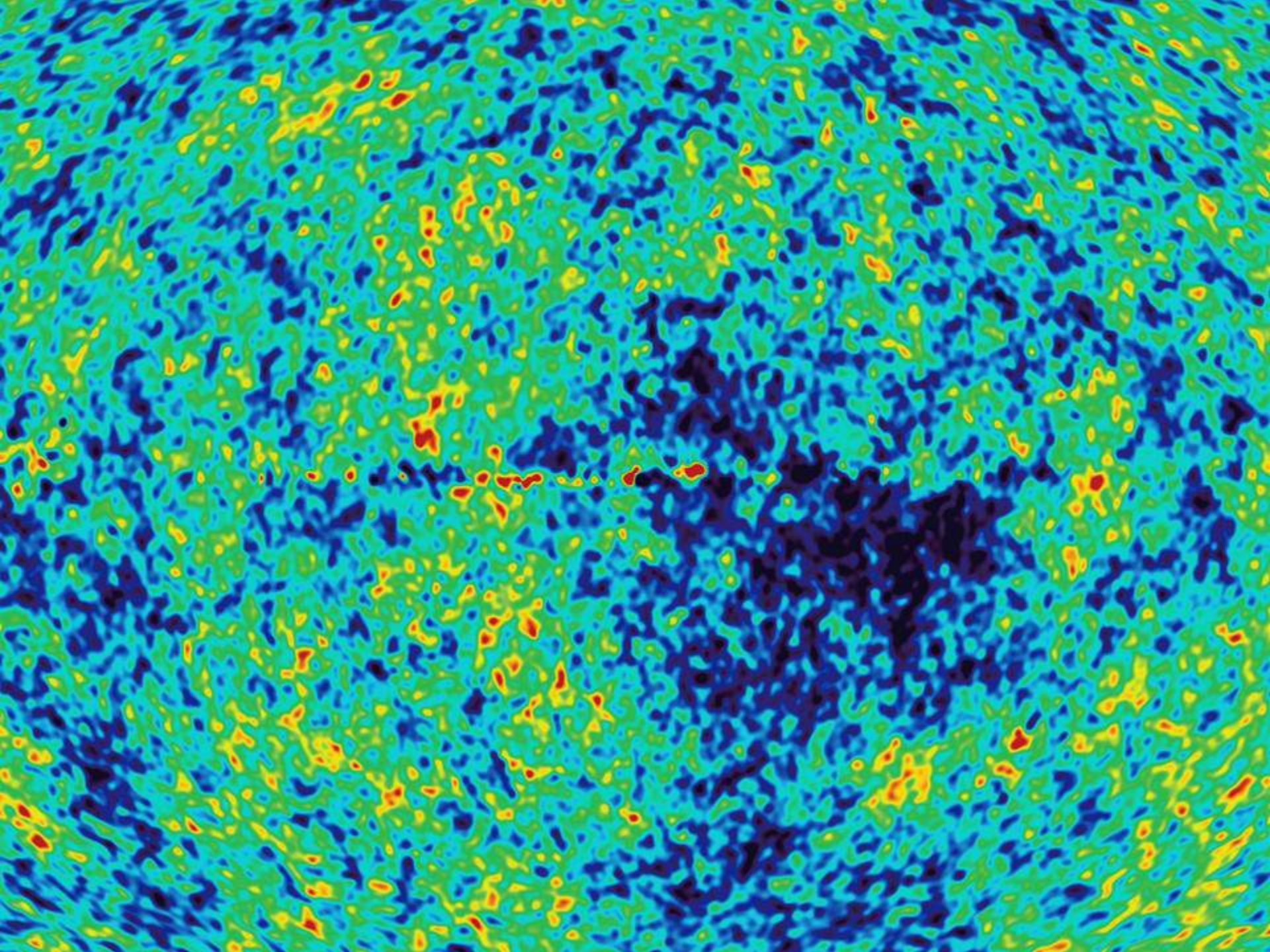


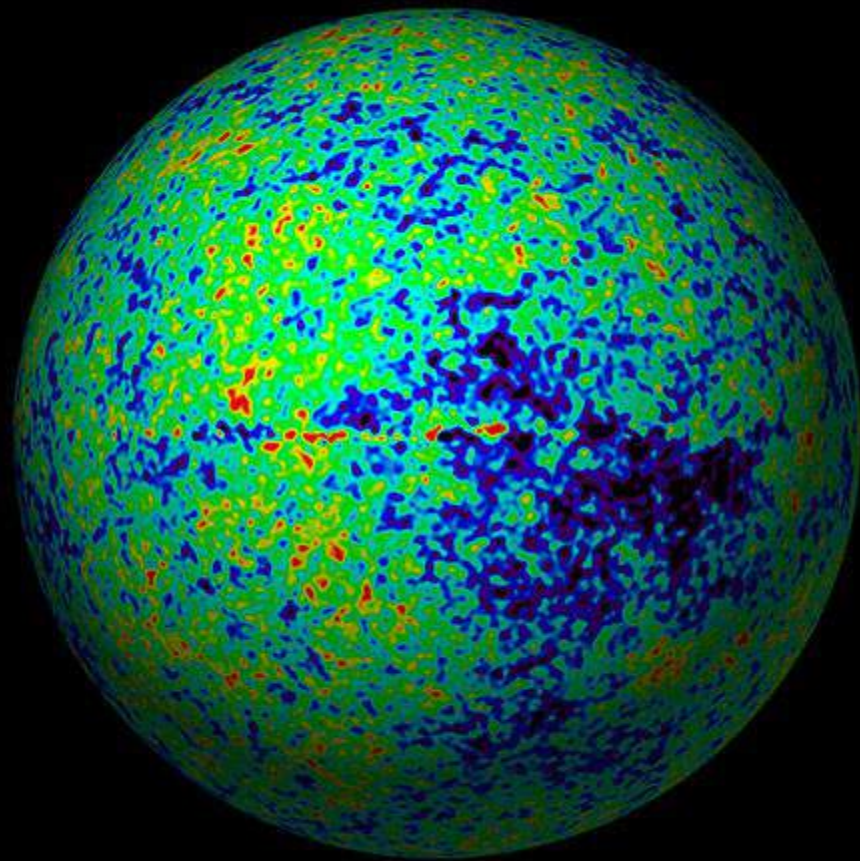
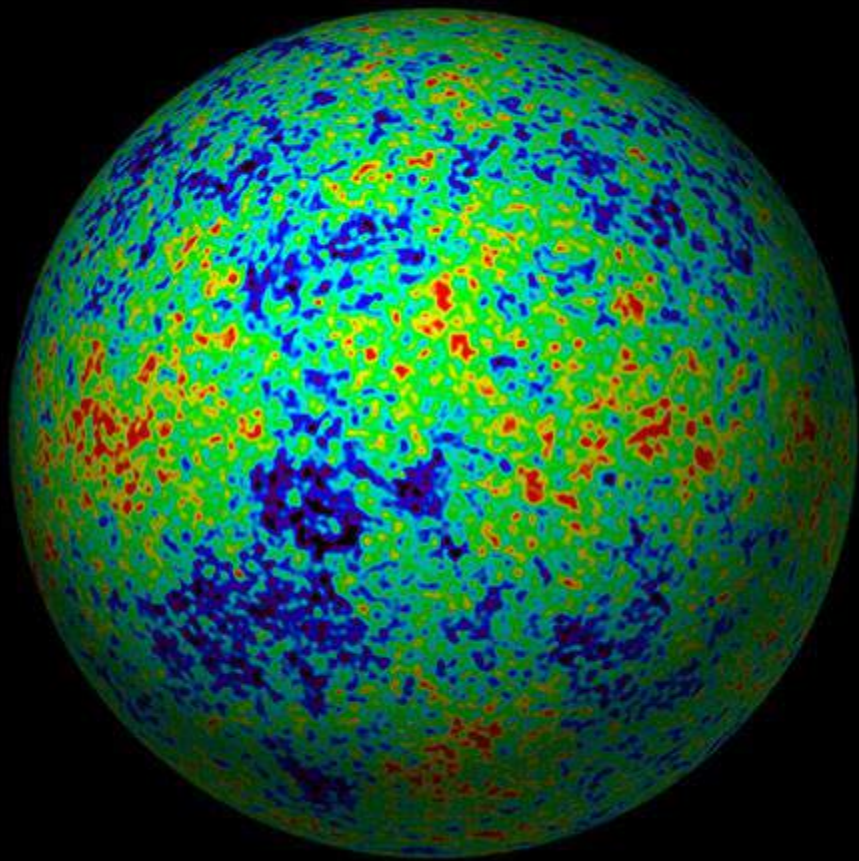


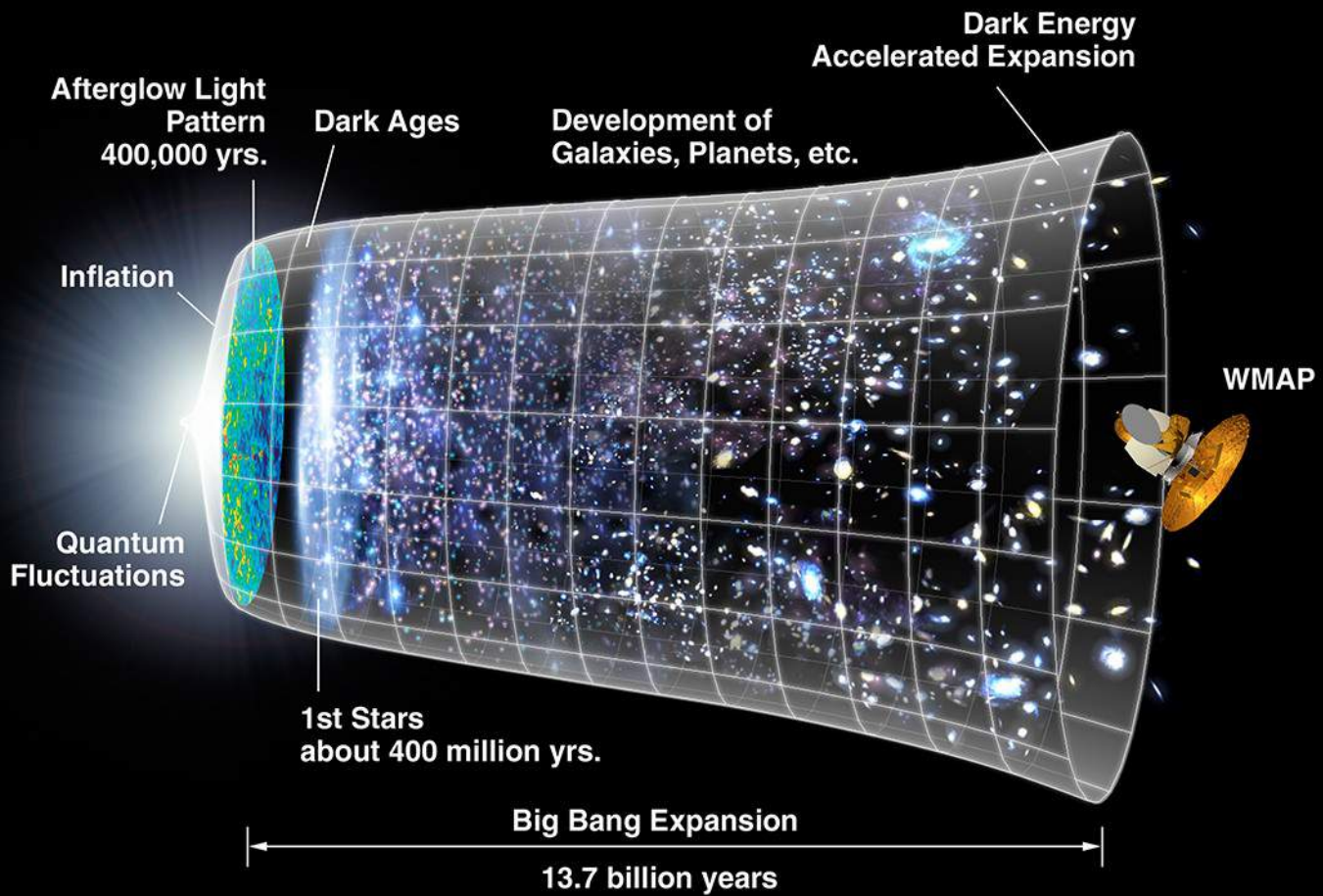
COBE



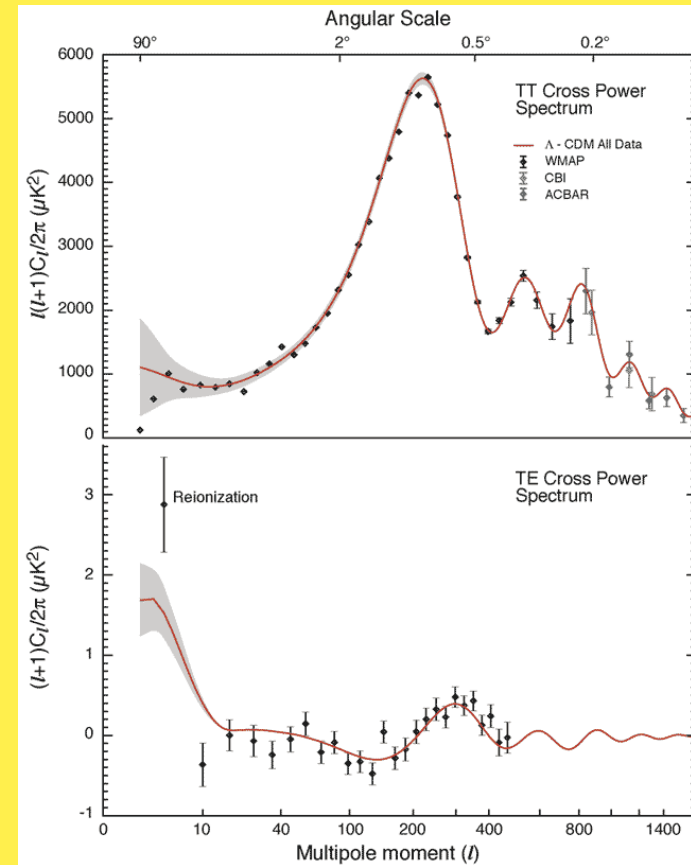
WMAP



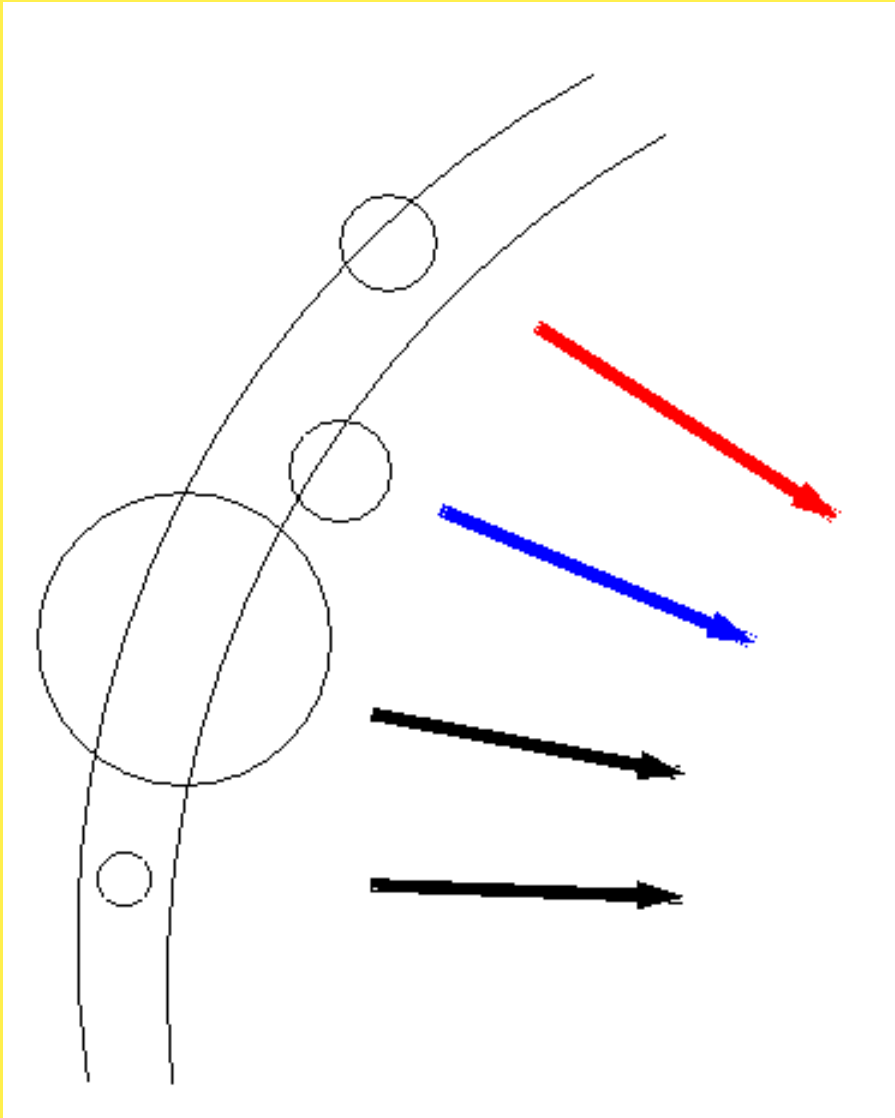




- Armónicos esféricos
- Momento del dipolo “ l ”: Cuanto mayor menor es el ángulo de la anisotropía.
- Obsérvese el “pico Doppler”.
- CMB no es predecesor de “nuestro Universo”, pero su espectro tiene que ser el predecesor de nuestro espectro de inhomogeneidades.
- A partir del espectro hay que determinar cómo es el Universo.
- CMBFAST es un código popular: Es una tienda de universos.



Doppler



tamaño del espesor =

$$\frac{2t\Delta z}{H_0\Omega} \text{ TM } t\Delta z H_0\Omega$$

Planck

- La misión espacial Planck se lanzará el 14 de mayo a las 15:12 h
- Proyect Planck:
- “Constraints on Primordial Magnetic Fields”
- Mayor sensibilidad
- Mayor resolución espacial
- Mayor número de canales de frecuencia
- Mejores canales de polarización



zacabao

- En el interior de todo agujero negro siempre hay un observador buscando el interruptor (en una serie de TV)





Galaxias con anillo polar

- Por desgracia son todas S0...
- Menos una! NGC660, espiral.
- Los anillos magnetizados.

Lenticulares

- NGC 404 , del Ríó, Cepa et al., rotación kepleriana.
- Halos pequeños, poca DM, aunque son brillantes.
- Si tienen anillos gaseosos, pero los anillos tienen fuerza magnética centrípeta.

Galaxias esferoidales enanas

- Radios de marea

$$\rho = P \frac{\mu}{M}^{1/3}$$



DM en otras galaxias

- Elípticas
- Dispersión de velocidades estelares (anisotropía de las órbitas?)
- Gas externo en forma de anillo (sobre un anillo la fuerza magnética siempre es centrípeta)
- Rayos X (T(R) ? Solo en cD M87, pero, ¿a quién pertenece DM?, ¿A M87 o al cúmulo? $M/L = 750$, DM es 95%!)

Le fin du MOND

$$\frac{\Gamma M}{\rho^2} = \frac{\theta^2}{\rho}$$

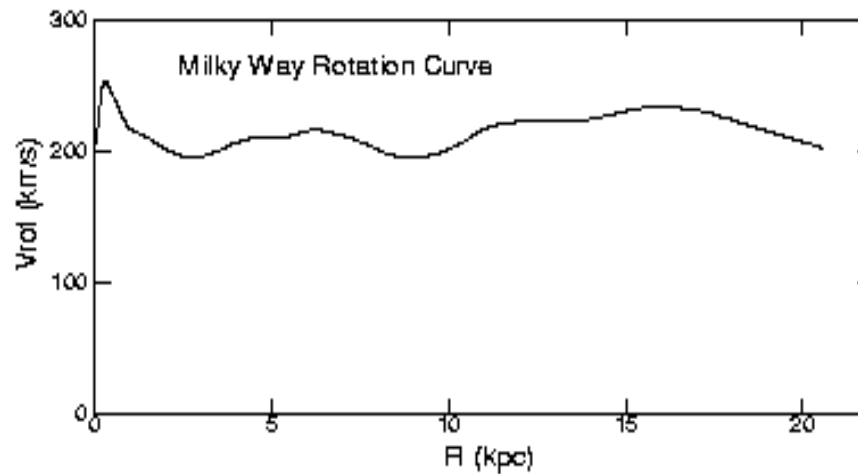
$$\frac{\alpha \lg o}{\rho} = \frac{\theta^2}{\rho}$$

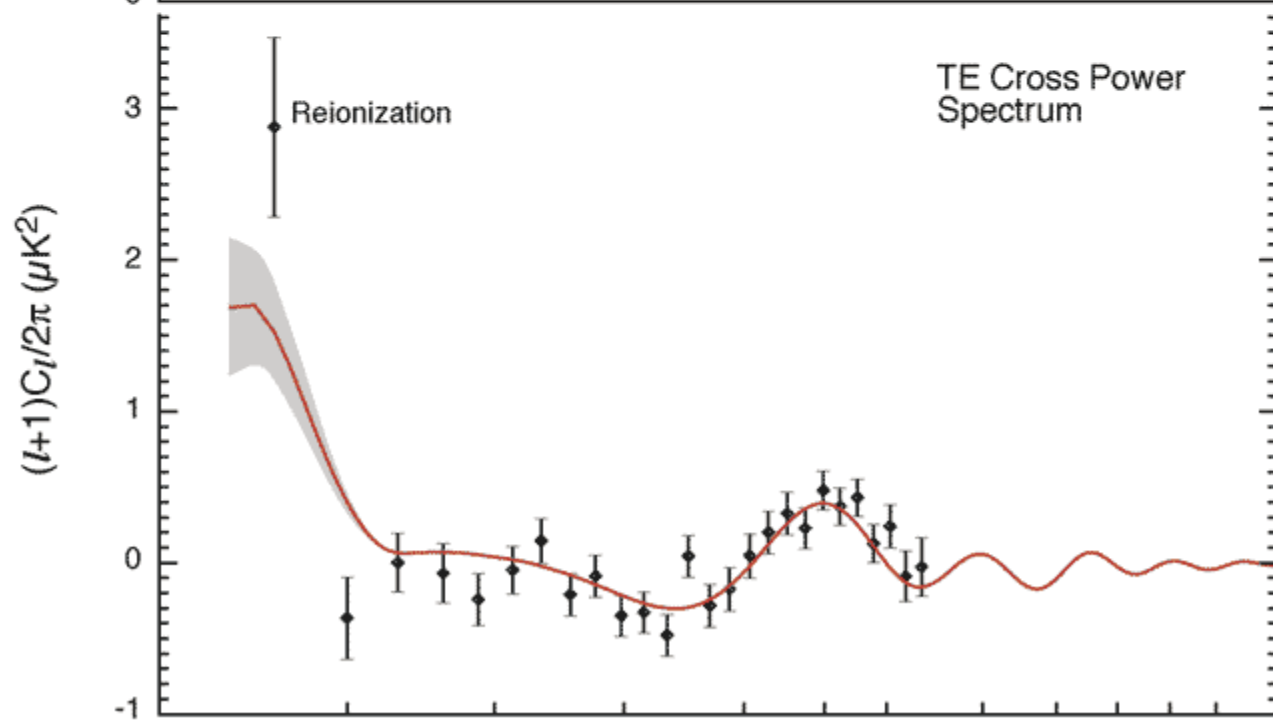
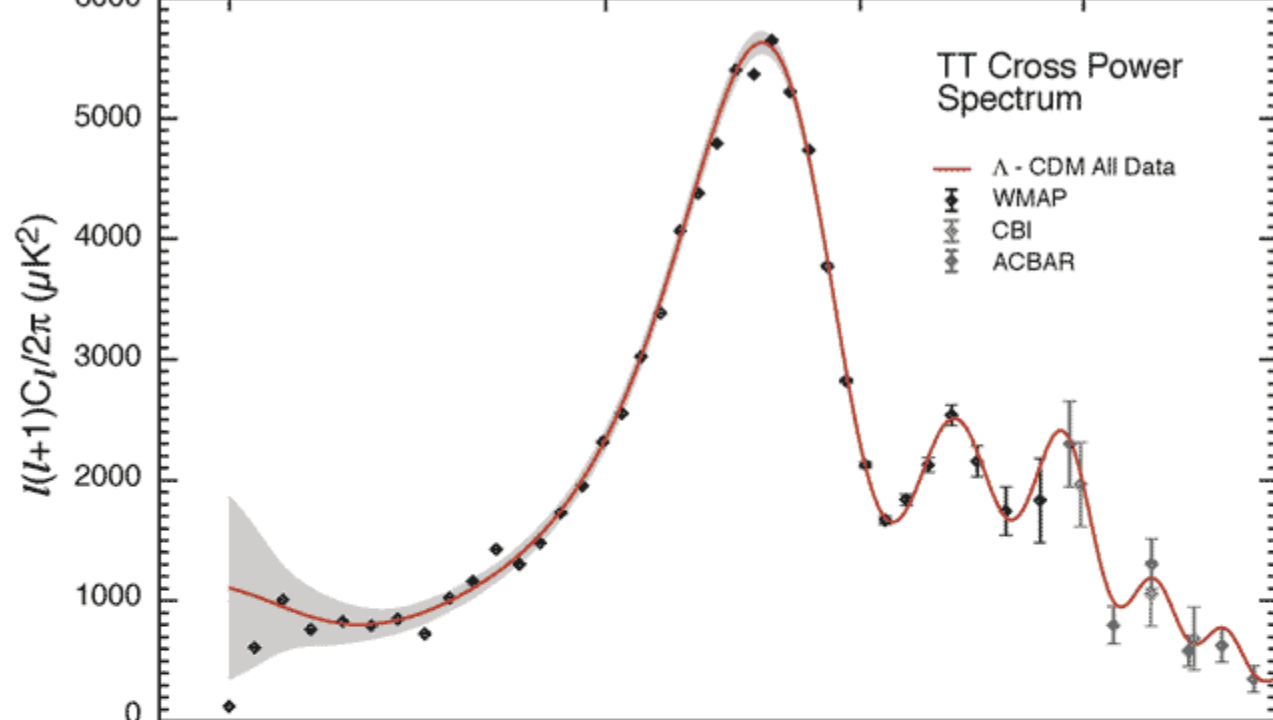
$$\alpha \lg o = \kappa^{\text{TM}} \sqrt{\Gamma M}$$

$$\frac{\sqrt{\Gamma M \alpha_0}}{\rho} = \frac{\theta^2}{\rho}$$

$$\alpha_0 = 1.2^{\text{TM}} 10^{-10} \mu\sigma^{-2}$$

La Vía Láctea





SPECTRUM OF THE COSMIC MICROWAVE BACKGROUND

