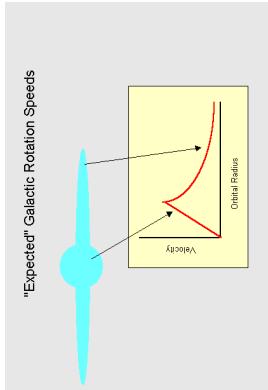


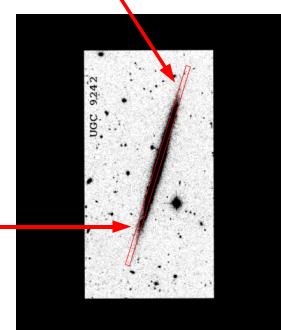
Curvas de rotación



Todo bien!

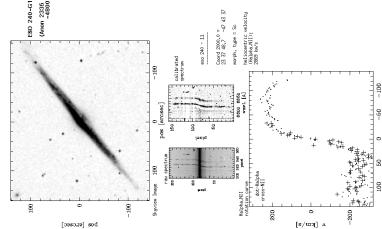
Curvas de rotación

Obtengo espectro aquí...



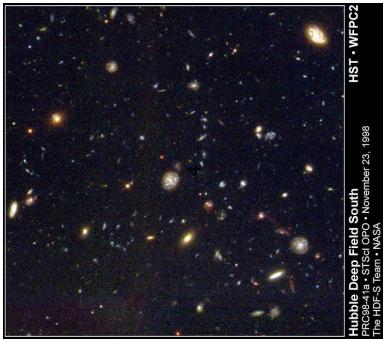
Todo bien!

Curvas de rotación

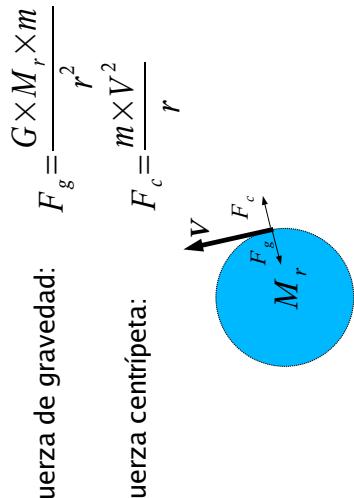


Todo bien!

Materia oscura en galaxias:

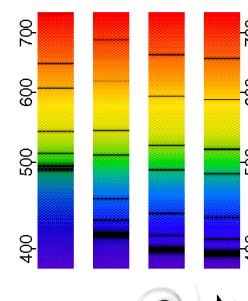


- No se ve.
- ¿Cómo detectarla?
- ¡Gravitación!



Todo bien!

Efecto Doppler



$(\lambda_{obs} - \lambda_{lab}) / \lambda_{lab} = v/c$
permite determinar v midiendo λ_{obs}

Materia oscura en galaxias:

- Los movimientos internos de las galaxias (rotación en el caso de espirales) deben estar regidos por la fuerza de gravedad.

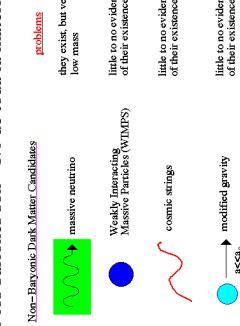
$$F = \frac{G \times M \times m}{r^2}$$

- Galaxias más brillantes \Rightarrow galaxias más masivas...?

¡No!

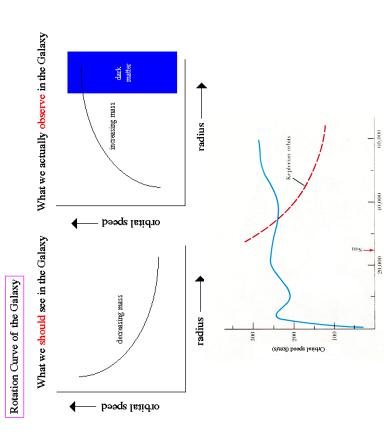
Materia oscura

Pero los báriones son ~4% de toda la materia...



$$M/L > 1!$$

Materia oscura

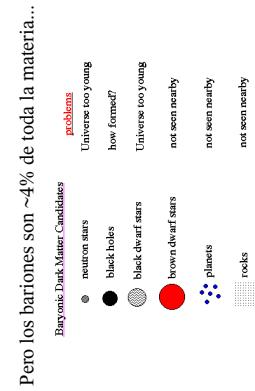


Curvas de rotación

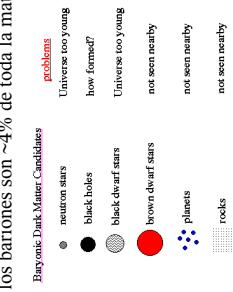
¿Neutrinos masivos?

- Son tan numerosos que saber si su masa es distinta de cero tiene consecuencias para cosmología
- Reacción típica: neutron \rightarrow proton + electron + anti-neutrino
- Sección eficaz $\sim 10^{-21}$ veces aquella del scattering de Thompson (electrones)
- Interactúan muy poco con la materia, MUY difíciles de detectar.
- [\(Ned Wright\)](http://www.astro.ucla.edu/~wright/cosmolog.htm)

Materia oscura

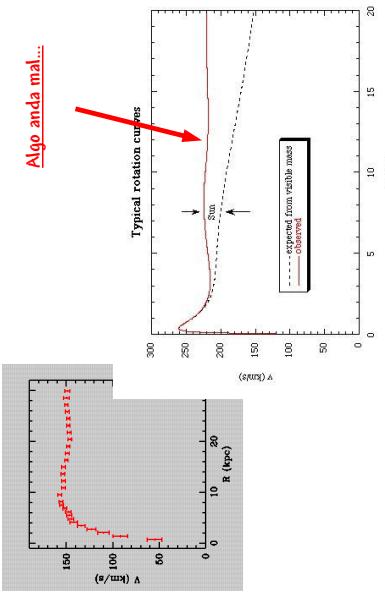


Pero los bariones son ~4% de toda la materia...



Algo anda mal...

Curvas de rotación

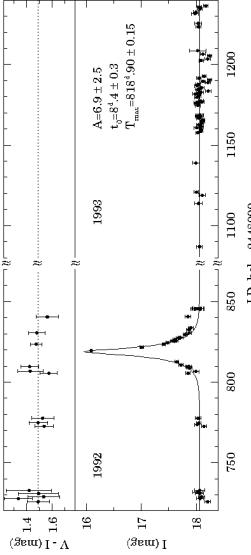


Curvas de rotación

- Las curvas de rotación "planas" se explican por presencia de materia en el halo!

$$\sqrt{\frac{G \times M_r}{r}} = V$$

- Porque no vemos esta materia, la llamamos **materia oscura**. Su origen es un misterio aún.



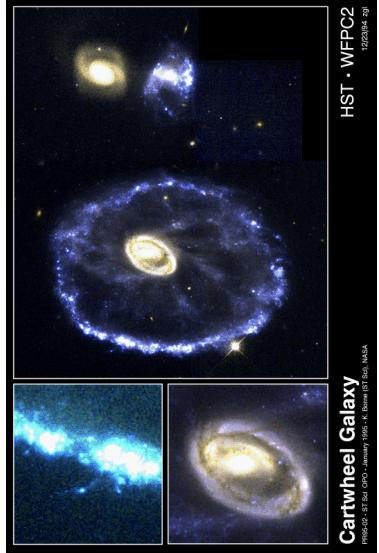
Materia oscura

Efecto de "microlensing"

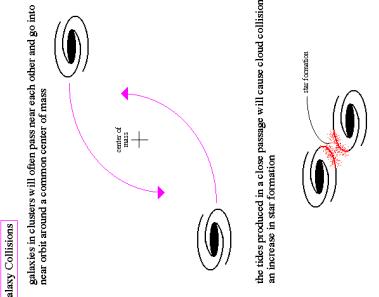
Curvas de rotación

- Modified Newtonian Dynamics. Milgrom (1983)
- Modifica la aceleración "g"
- $g(\text{Newton}) = GM/r^2$
- $g(\text{MOND}) = \text{sqrt}(g * a_0)$ cuando $a_0 < a_{\text{Newton}}$
- Curvas de rotación: $V = \text{cte}$ a grandes distancias
- $a_0 = 1.2 \times 10^{-10} \text{ m s}^{-2}$!!!

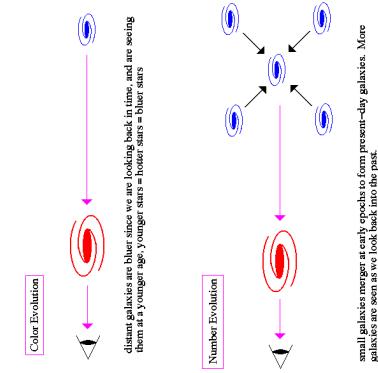
Galaxias en colisión



Galaxias en colisión



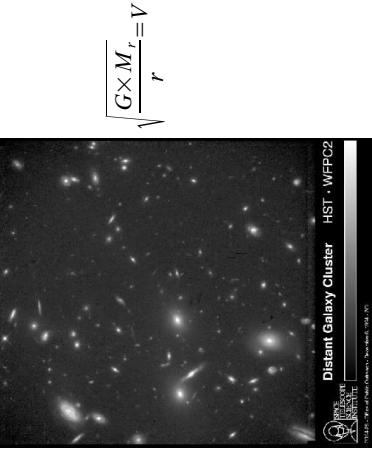
Evolución de galaxias



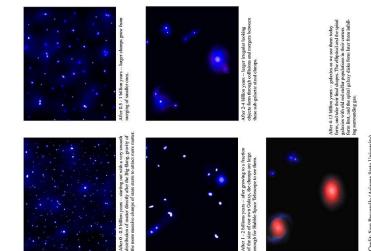
Galaxias en colisión



Cúmulos de galaxias



Evolución de galaxias



Galaxias en colisión



90% de la masa calculada no ha sido identificada aún ("materia oscura")

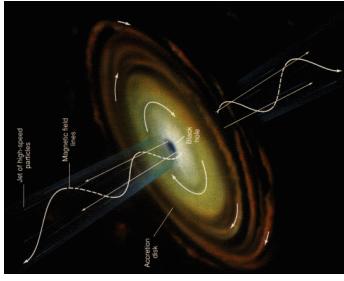
The members of a cluster of galaxies move because of their individual motions. But the cluster itself moves as a unit, due to the gravitational pull of other clusters.

Salida: Lentes gravitacionales?

The result is often much too energetic, even if the galaxies are moving slowly relative to their individual galaxy masses.

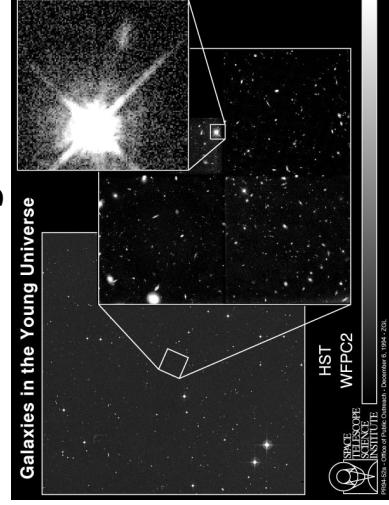
© Hubble Space Telescope/NASA/ESA

Cuasares

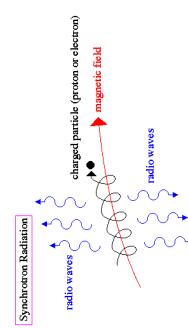


Evolución de galaxias:

/home/slopez/escuela/escuela/2004/galaxy_formation.mpg



Cuasares

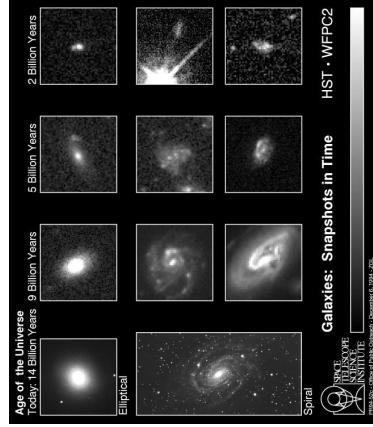


Synchrotron radiation occurs when a charged particle encounters a strong magnetic field – the particle is accelerated along a spiral path following the magnetic field and emitting radio waves in the process – the result is a distinct radio signature that reveals the strength of the magnetic field

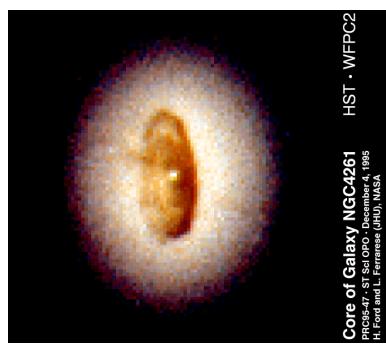
Evolución de galaxias:

</home/slopez/escuela/escuela/2004/100galaxy.mpg>

Evolución de galaxias:

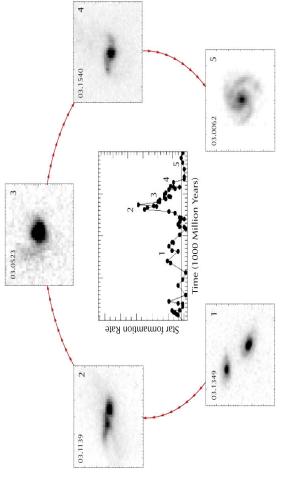


Cuasares



Evolución de galaxias:

</home/slopez/escuela/escuela/2004/cluster.mpg>



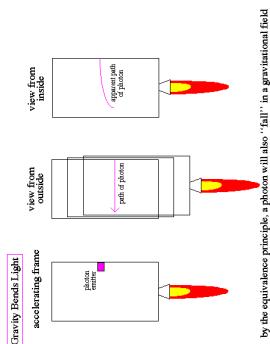
The Spiral Rebuilding Scenario
© European Southern Observatory
ESO 1998 Photo: ESO/DP/D/11/11 (version 2000)

The Spiral Rebuilding Scenario
© European Southern Observatory
ESO 1998 Photo: ESO/DP/D/11/11 (version 2000)

El Centro de nuestra Galaxia

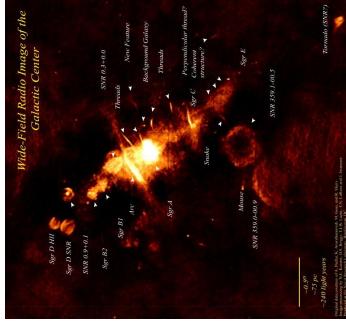
Principio de equivalencia

- Podemos usar el principio de equivalencia para inferir qué pasará con un haz de luz en presencia de un campo gravitatorio.



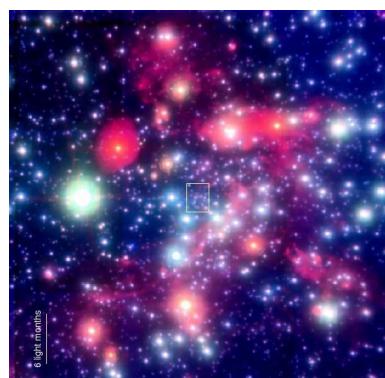
/home/slopez/escuela/escuela/2004/quasar.mpg

Cuasares



El Centro de nuestra Galaxia

El Centro de nuestra Galaxia



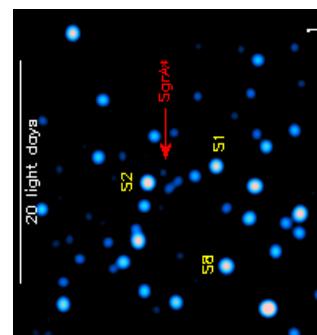
Deflección de la luz

Más sobre esto cuando veamos Lentes Gravitacionales...

- Einstein calculó el efecto para luz de una estrella pasando cerca del Sol.
- El efecto se midió en 1918 aprovechando un eclipse solar.
- Esta medición fue el primer triunfo de la Relatividad General



El Centro de nuestra Galaxia

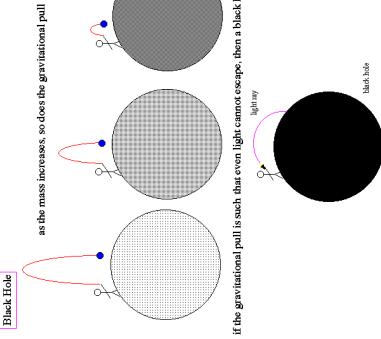


Agujeros negros

- Aunque los fotones no tienen masa, sí poseen **inercia**. Como resultado, un haz de fotones puede ser **deflectado** si pasa cerca de un cuerpo muy masivo.
- Que fotones tengan inercia puede inferirse del **principio de equivalencia**, establecido por Einstein como postulado de la **Relatividad General**.

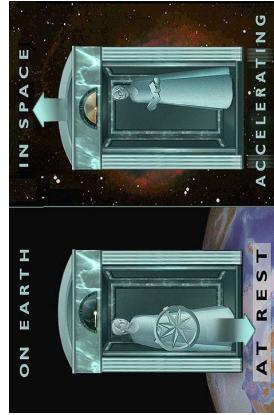


Deflección de la luz y BH's



Principio de equivalencia

- El principio de equivalencia establece que es imposible distinguir localmente entre un campo gravitatorio y aceleración.



El Centro de nuestra Galaxia

