

Ecuación de Friedmann: describe la expansión del Universo, y es por lo tanto la ecuación más importante en cosmología.

Una de las tareas rutinarias de un cosmólogo es resolver esta ecuación bajo diferentes suposiciones sobre el contenido material de el universo.

Para derivar la ecuación de Friedmann, necesitamos calcular la fuerza gravitatoria, la energía potencial y la energía cinética de una partícula de prueba (no importa cuál, ya que en todas partes del Universo es el mismo de acuerdo con el principio cosmológico), y luego utilizar la conservación de la energía.

$$U = T + V$$

También debemos trabajar en coordenadas co-móviles.

$$\left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 = \frac{8\pi G}{3}\rho - \frac{kc^2}{a^2}$$

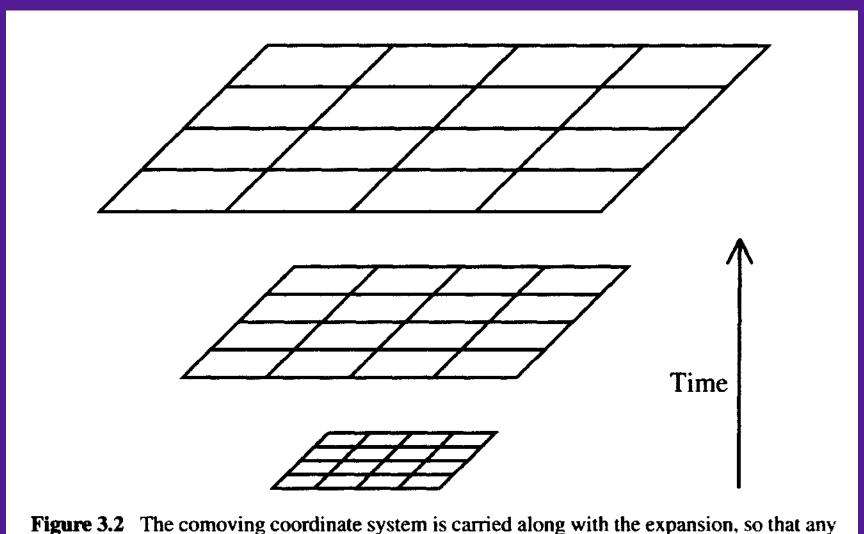
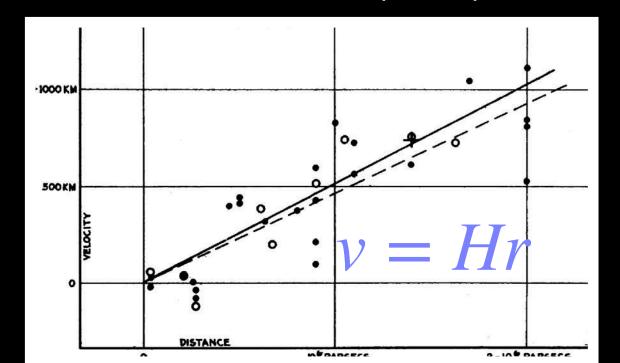


Figure 3.2 The comoving coordinate system is carried along with the expansion, so that any objects remain at fixed coordinate values.

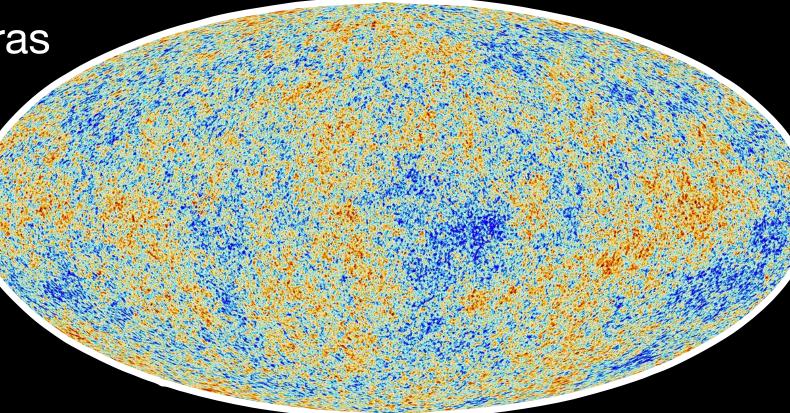
Hubble (1929)

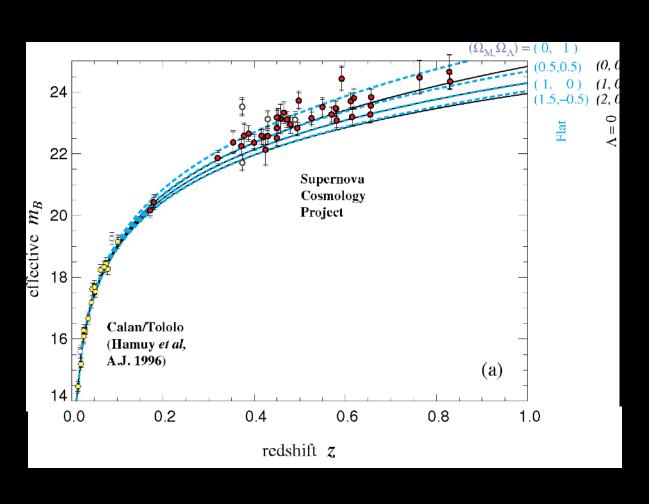


Teoría del Big Bang

Antes se pensaba que el Universo era infinito y sin edad, luego teorías (como GR y QM) y observaciones (Hubble) cambiaron nuestro entendimiento.

En 1964, el fondo de radiación cósmica fue descubierto (CMB), y junto a otras eviencias, hizo a la Teoría del Big Bang la más aceptada para explicar los orígenes del universo conocido.





Observaciones más recientes incluso indican que el Universo se expande de forma acelerada.

¿Cómo funciona la Teoría del Big Bang?

¿Cómo funciona la Teoría del Big Bang?

Pizarrón: línea de tiempo del Big Bang

