

Principio Cosmológico: la idea de que el lugar que ocupamos en el Universo no es para nada especial.

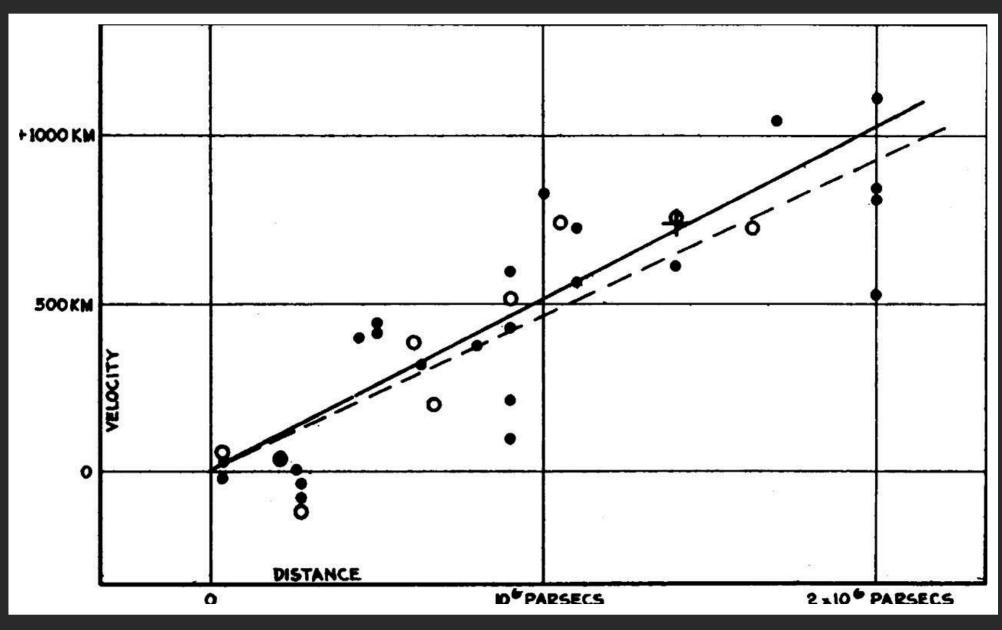
El Universo es homogéneo e isotrópico (o no hay que tomarlo literal...)

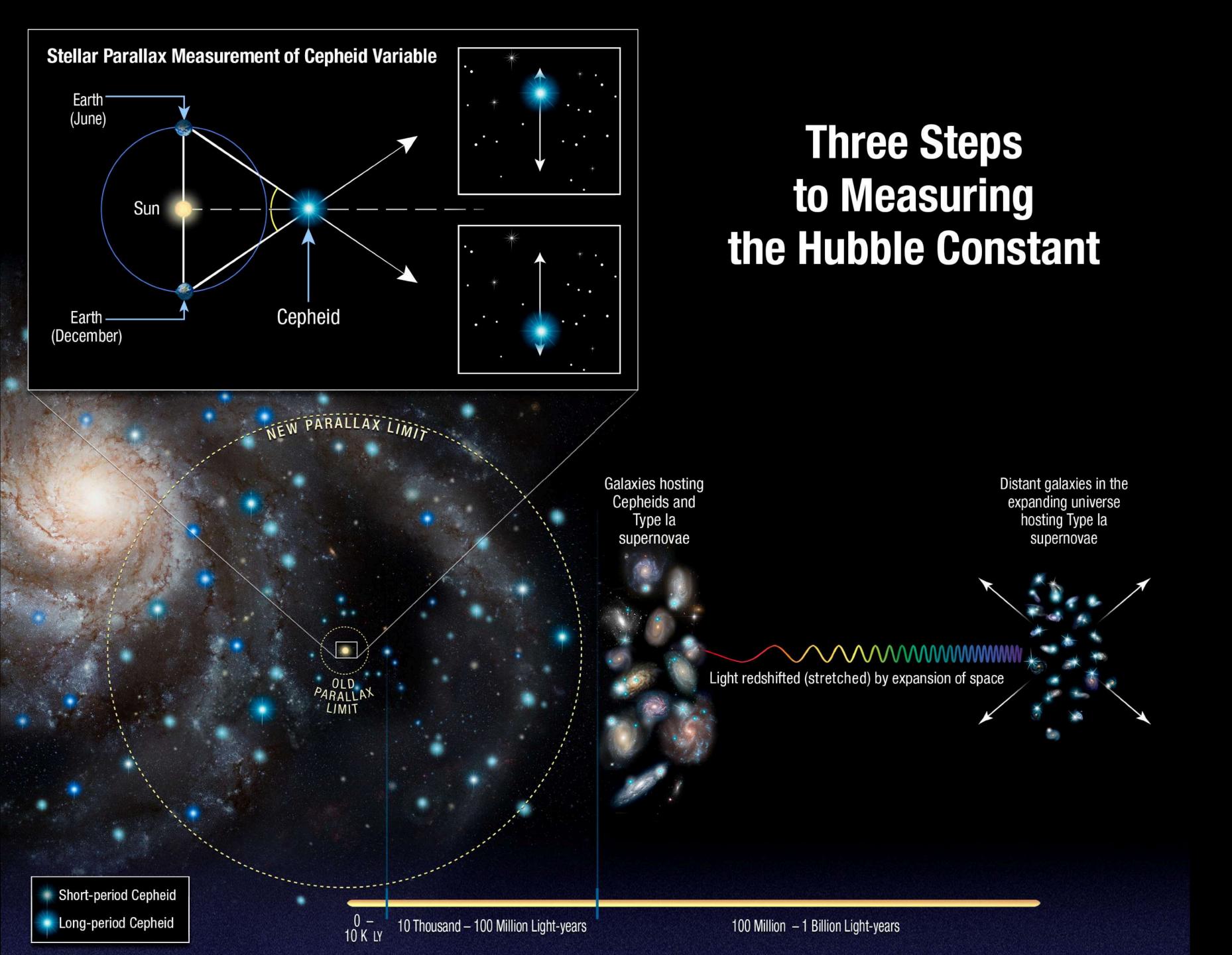
El Universo es un sistema que podemos estudiar con ecuaciones...

$$v = \left[\frac{\dot{a}(t)}{a(t)}\right] r \qquad H(t) = \left[\frac{\dot{a}(t)}{a(t)}\right]$$

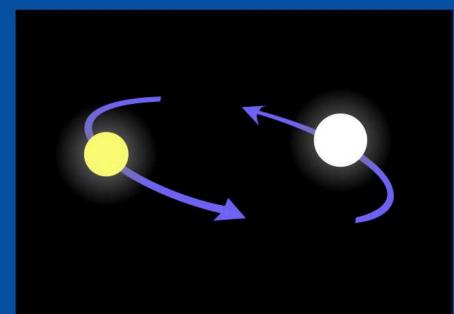
$$\tau v = Hr$$

Hubble (1929)

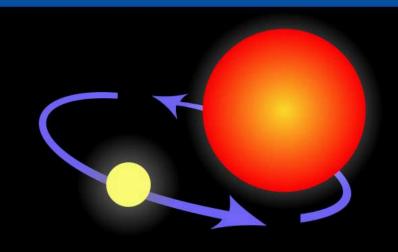




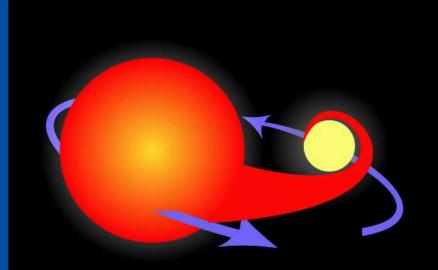
The progenitor of a Type la supernova



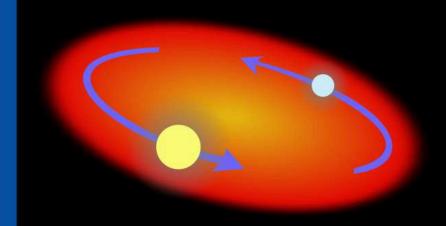
Two normal stars are in a binary pair.



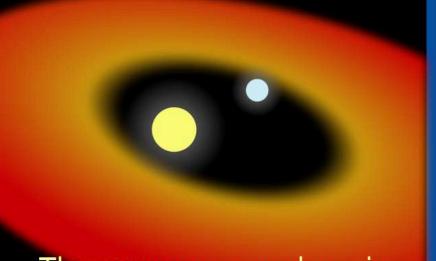
The more massive star becomes a giant...



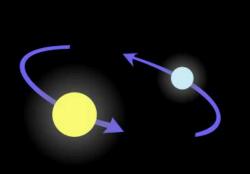
...which spills gas onto the secondary star, causing it to expand and become engulfed.



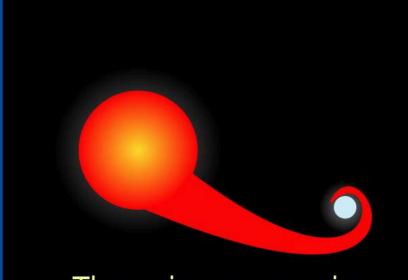
The secondary, lighter star and the core of the giant star spiral toward within a common envelope.

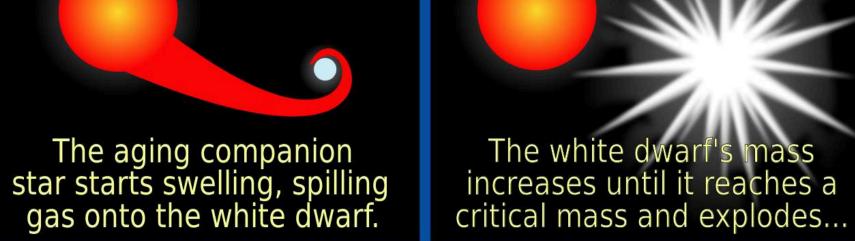


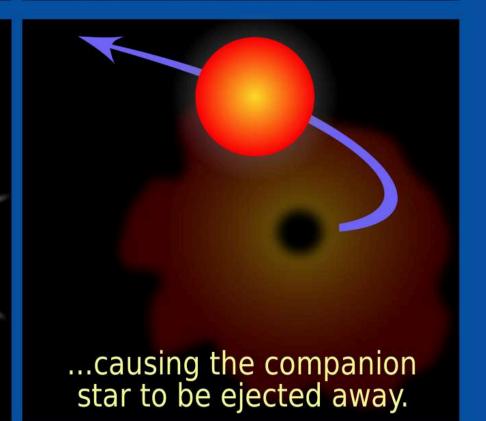
The common envelope is ejected, while the separation between the core and the secondary star decreases.



The remaining core of the giant collapses and becomes a white dwarf.







Chile, campeon en

HILE es el país que más supernovas ha descubierto este año. Esta proeza la realizó un equipo de apenas 8 personas. Cuatro en Tololo (a cargo del astrónomo Mario Hamuy), los otros en Santiago (coordinados por José Maza1). En todo caso, no podrían ser muchos, ya que el total de astronómos chilenos es de tan sólo 24.

El Depto. de Astronomía de la U. de Chile ha descubierto 11 supernovas este año. Cifra abismante si se considera que el total mundial es 31. Los rivales más cercanos son EE.UU. (7), Australia (4) y Francia (4).

José Maza, coordinador del posgrado de Astronomía de la U., cuenta qué son:

-Es la explosión de una estrella, bajo ciertas condiciones.

A medida que el astro envejece, va perdiendo energía y enfriándose. Cuando esto ocurre, se puede producir una implosión — la estrella se contrae y luego explota con enorme fuerza. Se vuelve miles de millones de veces más brillante. Entonces la llamamos «supernova». Su nueva luminosidad permite estudiar y observar astros que antes no se veían y que entregan una gran cantidad de información.

SUPERNOVAS CREADORAS...

Maza subraya que las supernovas

Los observatorios del Cerro Tololo y Cerro Calán se han asociado con éxito. En sólo 4 meses de trabajo. son los primeros en el descubrimiento de supernovas en todo el mundo.

años, después del Big-Bang3, el uni-

verso estaba formado por nubes de 2/

3 de hidrógeno y 1/3 de helio. Luego,

transformaron en supernovas. Es du-

prácticamente todos los elementos

Estos elementos se dispersan por

el espacio, ensuciando las nubes de

segunda generación que ya contienen

algunos elementos químicos pesa-

dos. Es el caso de nuestro Sol, que

posee alrededor de un 2% de estos

-¿De qué sirve descubrir

-Uno de los grandes desafíos de la

astronomía es medir distancias y las

elementos.

supernovas?

las nubes se fueron condensando hasta

son tan importantes, que todo lo que tremenda luz, hacen accesibles sectores del nos rodea existe gracias a ellas. espacio que antes nos estaban prohibidos Hace unos 15 mil millones de debido a la lejanía.

«Gracias a ellas podemos determinar la velocidad de alejamiento de las galaxias: si la luz se ve 9 veces menos brillante que antes, significa que la galaxia está 3 veces formar estrellas y, algunas de ellas se más lejos, por ejemplo.

para detectar supernovas.

rante esa explosión cuando se generan aglomeraciones y vacíos, debido a que su expansión no fue perfectamente uniforme. químicos pesados, indispensables para Las supernovas también nos permiten desla formación de los planetas y lo que cubrir estas imperfecciones.»



Parece un contrasentido: en Cerro Calán4 las supernovas las descugas. Las nubes forman estrellas de bren... ¡con microscopio!

Cada 15 días, toman fotografías de 40 pequeñas zonas del cielo5 en Tololo, y las envían al cerro en Los Dominicos. En cada placa, de 20x20 cm, se registran entre 100 y 150 galaxias, cada una de las cuales comprende alrededor de ;100 mil millones de estrellas! Nada fácil es buscar

Marina Wischnjewsky, una de las 4 personas encargadas de esta tarea, explica:

—Cuando l'legan las placas las revisamos milímetro a milímetro en el microscopio, comparáindolas con una fotografía más antigua del mismo sector, Cuando

Luis González bussca supernovas en ell microcospio. Las placas cuadradas son dios fotografías del ciéelo: una antigua y otra nuseva.

aparece alguna diferencia, la estudiamos detenidamente. Si concluimos que es una supernova, anotamos su ubicación y la enviamos a Tololo. Allí la corroboran en el cielo. Tenemos un margen de error del

A veces, estos recordmen chilenos cantan falsas victorias. Y una brillante «El universo no es parejo, tiene supernova termina revelándose como una motita de polvo.



José Maza es el coordinador en Cerro Calán del proyecto

María Luisa Gumucio

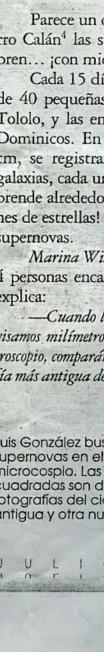
El proyecto, de 3 años, lo financió Fondecyt. Para ser astrónomo hay que estudiar Licenciatura en Física (4 años), un magíster en astronomía (2,5 años) y un doctorado en EU

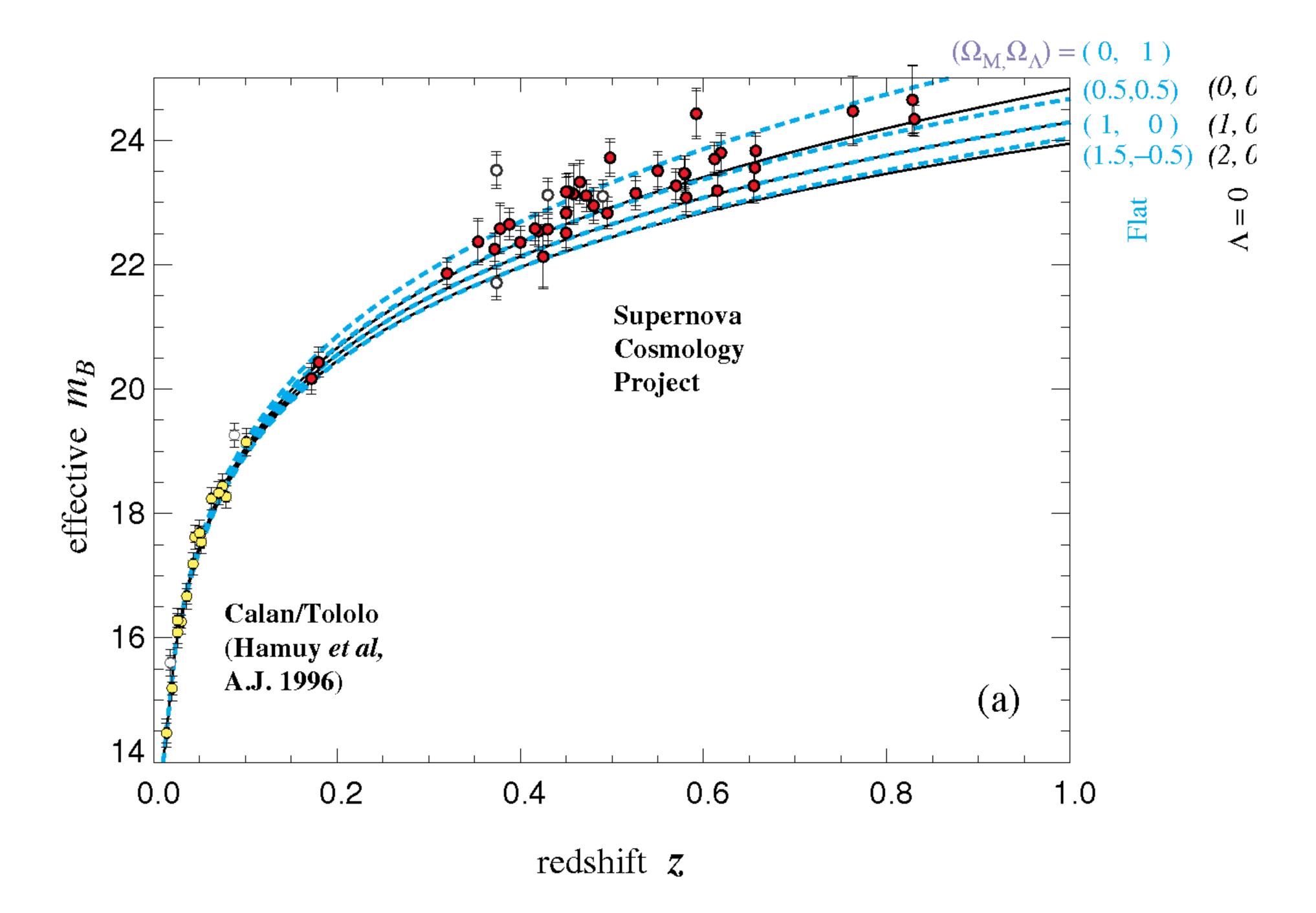
Siglo XXI Nº 83 Donde se ubica el Depto. de Astronomía de la U. Se realizan también investigaciones sobre quásares y enanas blancas. 'En general, no se pueden fotografiar más de 27 sectores.

RESUMEN

Once supernovas ha descubierto Chile este año, transformándose en campeón mundial. La investigación está a cargo de un equipo conjunto de Tololo y la U. Las supernovas son estrellas que explotan y aumentan su brillantez en miles de millones de veces, entregando una valiosa información. Para descubrirlas, hay que examinar con microscopio una pequeña fotografía del clelo en la que hay más de 100 galaxias.







CMB with Planck Balkenhol et al. (2021), Planck 2018+SPT+ACT: 67.49 ± 0.53 Pogosian et al. (2020), eBOSS+Planck $\Omega_m H^2$: 69.6 ± 1.8 Aghanim et al. (2020), Planck 2018: 67.27 ± 0.60 Aghanim et al. (2020), Planck 2018+CMB lensing: 67.36 ± 0.54 Ade et al. (2016), Planck 2015, $H_0 = 67.27 \pm 0.66$ CMB without Planck Dutcher et al. (2021), SPT: 68.8 ± 1.5 Aiola et al. (2020), ACT: 67.9 ± 1.5 Aiola et al. (2020), WMAP9+ACT: 67.6 ± 1.1 Zhang, Huang (2019), WMAP9+BAO: $68.36^{+0.53}_{-0.52}$ Hinshaw et al. (2013), WMAP9: 70.0 ± 2.2 No CMB, with BBN D'Amico et al. (2020), BOSS DR12+BBN: 68.5 ± 2.2 Colas et al. (2020), BOSS DR12+BBN: 68.7 ± 1.5 Philcox et al. (2020), P_t +BAO+BBN: 68.6 ± 1.1 Ivanov et al. (2020), BOSS+BBN: 67.9 ± 1.1 Alam et al. (2020), BOSS+eBOSS+BBN: 67.35 ± 0.97 $P_{l}(k) + CMB$ lensing Philcox et al. (2020), $P_1(k)$ +CMB lensing: $70.6^{+3.7}_{-5.0}$ Cepheids – SNIa Riess et al. (2020), R20: 73.2 ± 1.3 Breuval et al. (2020): 72.8 ± 2.7 Riess et al. (2019), R19: 74.0 ± 1.4 Camarena, Marra (2019): 75.4 ± 1.7 Burns et al. (2018): 73.2 ± 2.3 Dhawan, Jha, Leibundgut (2017), NIR: 72.8 ± 3.1 Follin, Knox (2017): 73.3 ± 1.7 Feeney, Mortlock, Dalmasso (2017): 73.2 ± 1.8 Riess et al. (2016), R16: 73.2 ± 1.7 Cardona, Kunz, Pettorino (2016), HPs: 73.8 ± 2.1 Freedman et al. (2012): 74.3 ± 2.1 TRGB - SNIa Soltis, Casertano, Riess (2020): 72.1 ± 2.0 Freedman et al. (2020): 69.6 ± 1.9 Reid, Pesce, Riess (2019), SH0ES: 71.1 ± 1.9 Freedman et al. (2019): 69.8 ± 1.9 Yuan et al. (2019): 72.4 ± 2.0 Jang, Lee (2017): 71.2 ± 2.5 Miras – SNIa Huang et al. (2019): 73.3 ± 4.0 Masers Pesce et al. (2020): 73.9 ± 3.0 Tully – Fisher Relation (TFR) Kourkchi et al. (2020): 76.0 ± 2.6 Schombert, McGaugh, Lelli (2020): 75.1 ± 2.8 **Surface Brightness Fluctuations** Blakeslee et al. (2021) IR-SBF w/ HST: 73.3 ± 2.5 Khetan et al. (2020) w/ LMC DEB: 71.1 ± 4.1 de Jaeger et al. (2020): 75.8^{+5.2}_{-4.9} HII galaxies Fernández Arenas et al. (2018): 71.0 ± 3.5 Lensing related, mass model - dependent Denzel et al. (2021): $71.8^{+3.9}_{-3.3}$ Birrer et al. (2020), TDCOSMO+SLACS: $67.4^{+4.1}_{-3.2}$, TDCOSMO: $74.5^{+5.6}_{-5.0}$ Yang, Birrer, Hu (2020): $H_0 = 73.65^{+1.95}_{-2.26}$ Millon et al. (2020), TDCOSMO: 74.2 ± 1.6 -----Baxter et al. (2020): 73.5 ± 5.3 Qi et al. (2020): $73.6_{-1.6}^{+1.8}$ Liao et al. (2020): $72.8_{-1.7}^{+1.6}$ Liao et al. (2019): 72.2 ± 2.1 Shajib et al. (2019), STRIDES: $74.2^{+2.7}_{-3.0}$ Wong et al. (2019), H0LiCOW 2019: $73.3^{+1.7}_{-1.8}$ Birrer et al. (2018), H0LiCOW 2018: $72.5_{-2.3}^{+2.9}$ Bonvin et al. (2016), H0LiCOW 2016: $71.9_{-3.0}^{+2.4}$ **Optimistic average** Di Valentino (2021): 72.94 ± 0.75 Ultra – conservative, no Cepheids, no lensing Di Valentino (2021): 72.7 ± 1. **GW** related Gayathri et al. (2020), GW190521+GW170817: 73.4+6.9 Mukherjee et al. (2020), GW190321+GW170817: 73.4-107 Mukherjee et al. (2020), GW170817+ZTF: 67.6-4.3 Mukherjee et al. (2019), GW170817+VLBI: 68.3-4.5 Abbott et al. (2017), GW170817: 70.0-12.0 70 75 65

 H_0

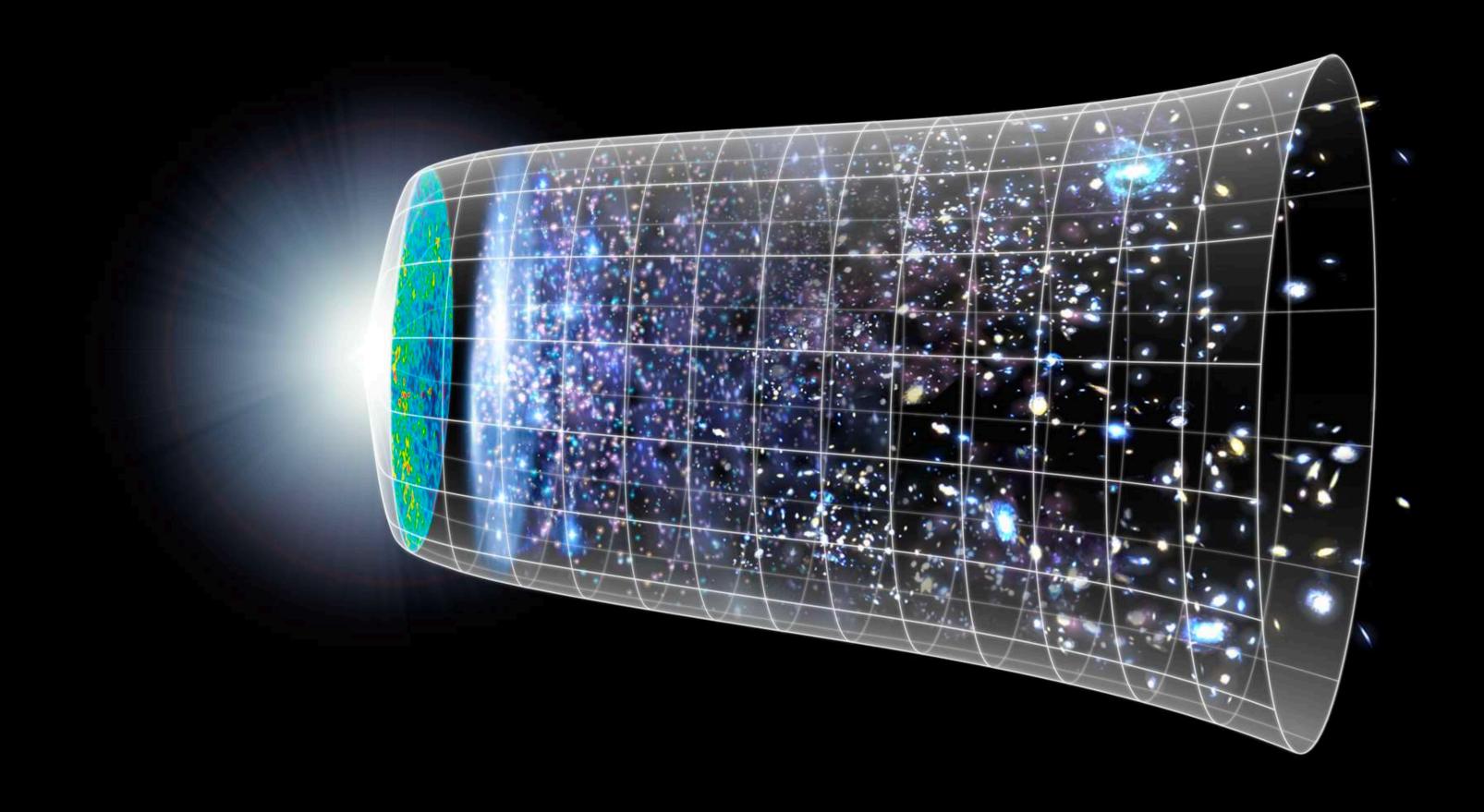
 $[{\rm km}\ {\rm s}^{-1}\ {\rm Mpc}^{-1}]$

Indirect

80

Direct

"Cosmic ladders" y la tensión de Hubble



"Cosmic ladders" y la tensión de Hubble

Ecuación de Friedmann: describe la expansión del Universo, y es por lo tanto una de las ecuaciones más importantes en cosmología.

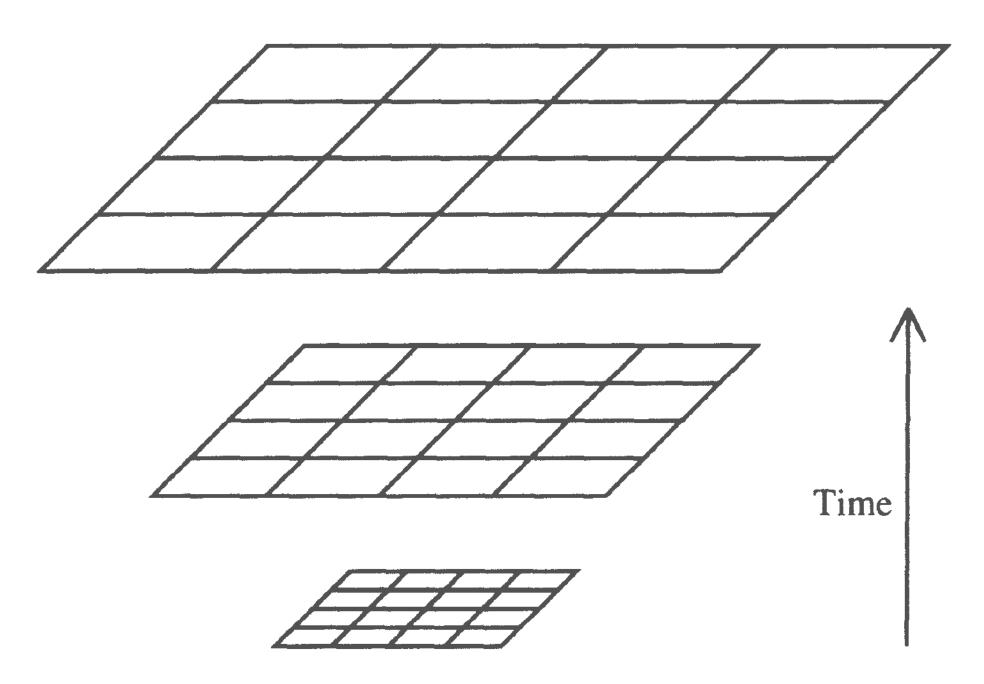
Una de las tareas rutinarias de un cosmólogo es resolver esta ecuación bajo diferentes suposiciones sobre el contenido material de el universo.

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.

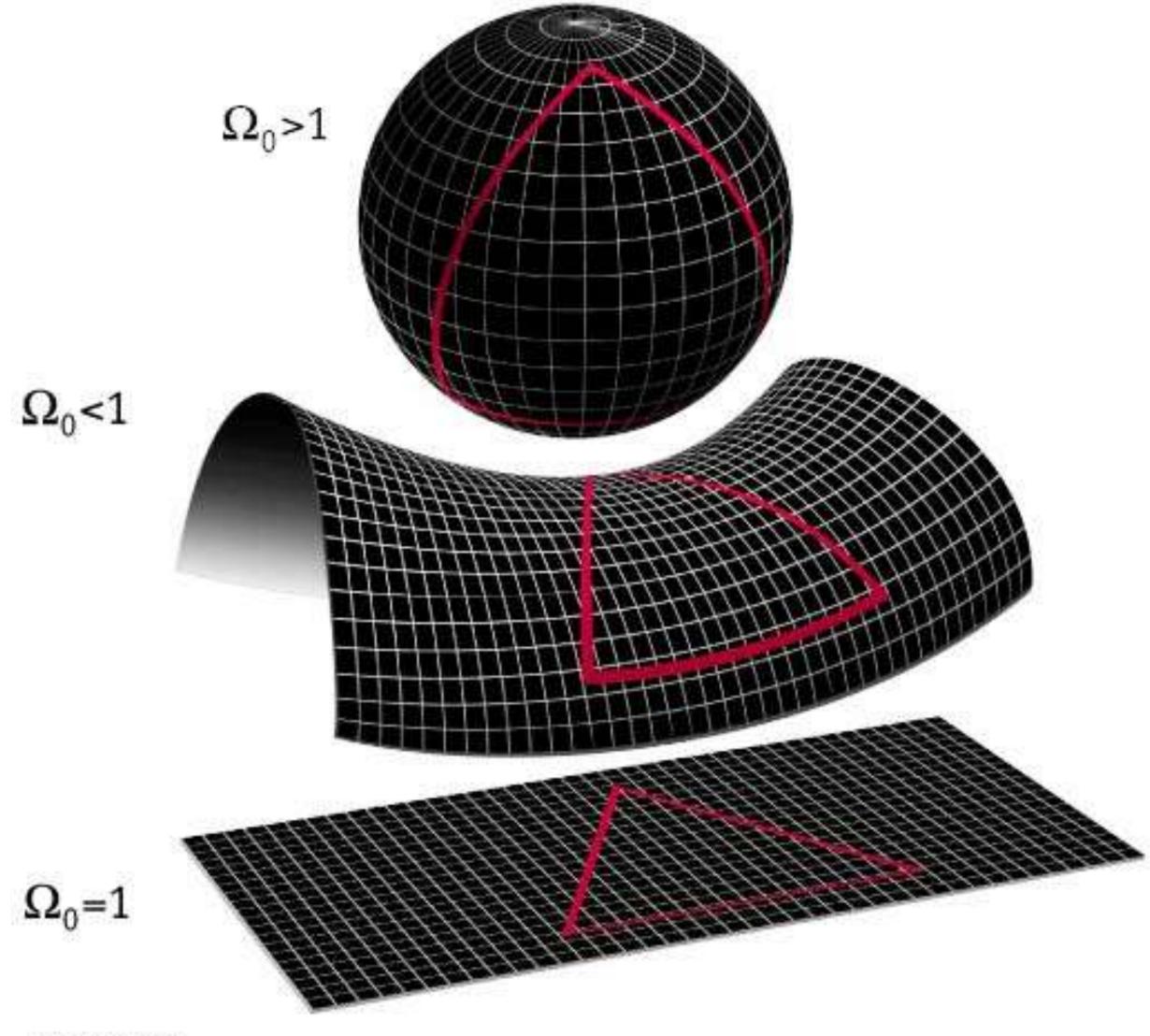
$$U = T + V$$

También debemos trabajar en coordenadas co-móviles.

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



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



MAP990006