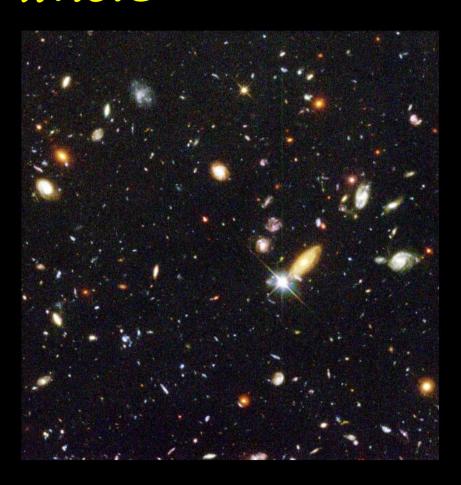
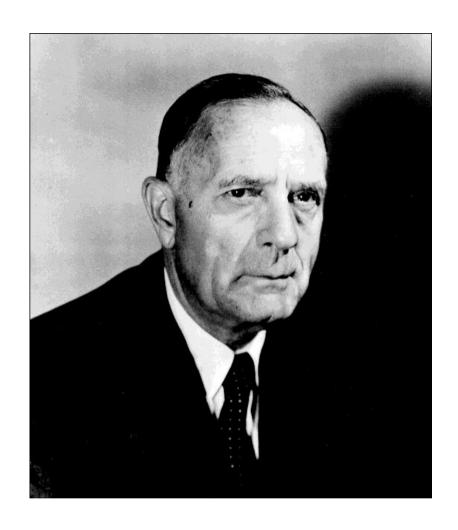


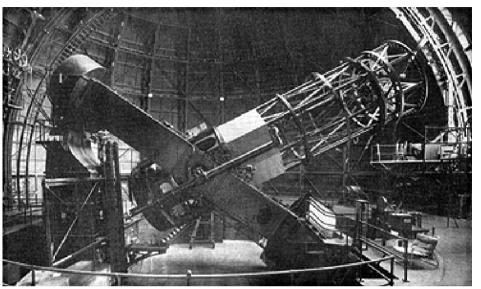
Cosmology - the study of the Universe as a whole:

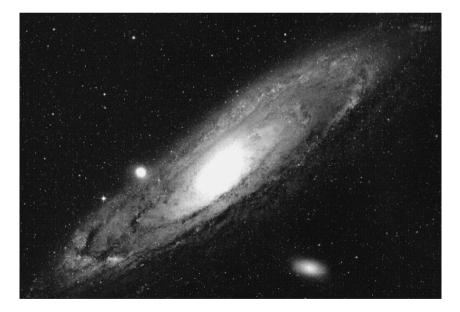
- Origin
- Evolution
- Eventual Fate





Edwin Hubble





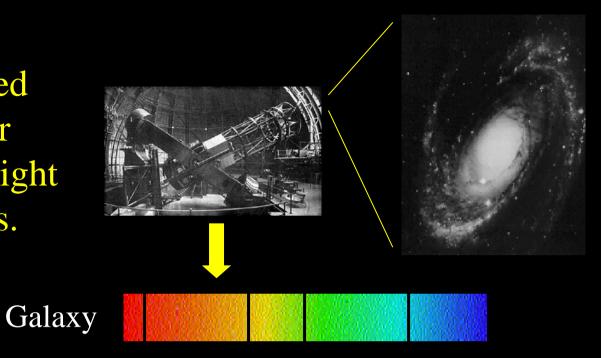


1922: Hubble finds Cepheids in the Great Nebula in Andromeda

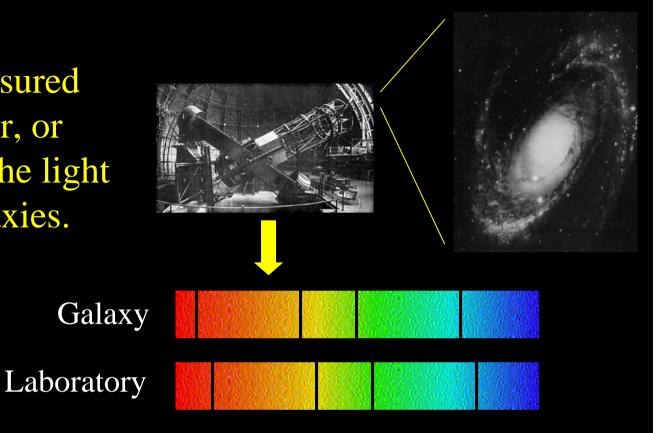
Hubble measured distances to dozens of nearby nebulae

Even the nearest, in Andromeda, was millions of light years distant

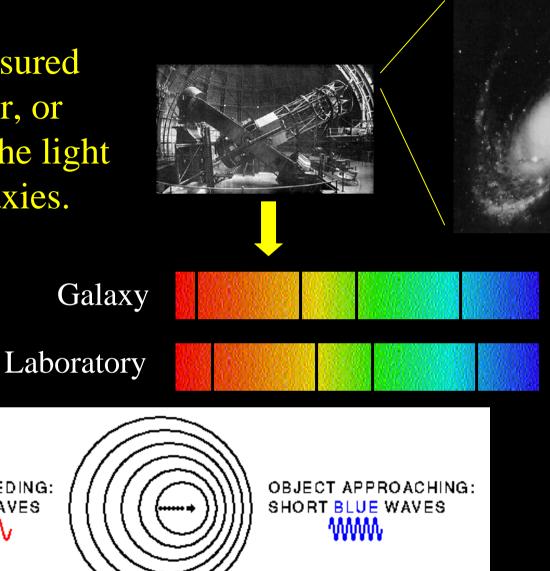
Hubble also measured the shift in colour, or *wavelength*, of the light from distant galaxies.

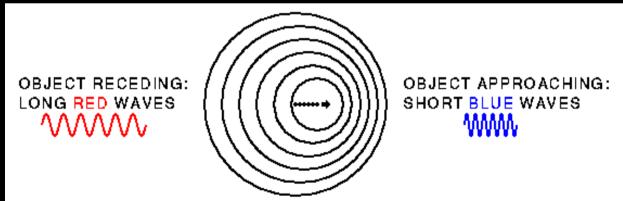


Hubble also measured the shift in colour, or *wavelength*, of the light from distant galaxies.

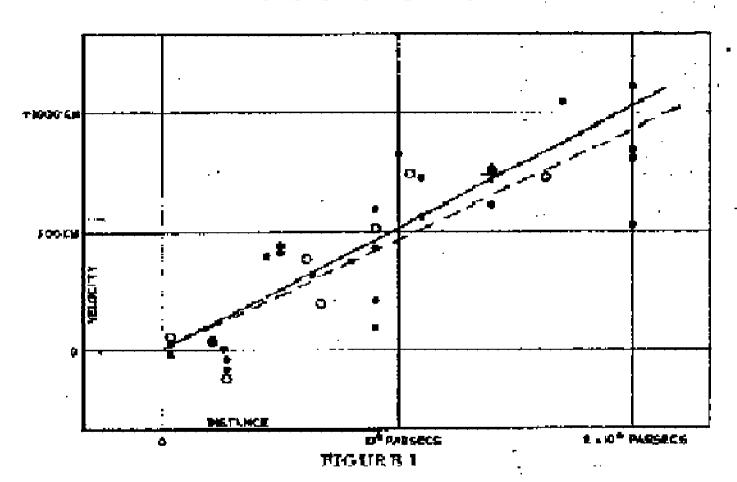


Hubble also measured the shift in colour, or wavelength, of the light from distant galaxies.





Hubble's Law

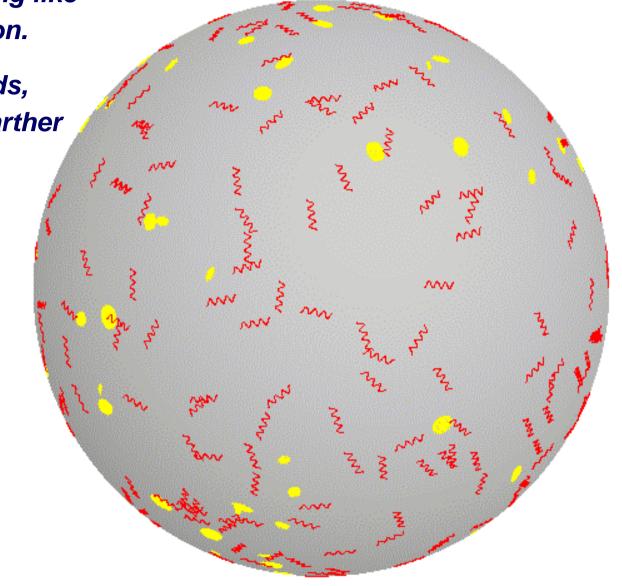


Distant galaxies are moving away from us with a speed proportional to their distance

Spacetime is expanding like the surface of a balloon.

As the balloon expands, galaxies are carried farther

apart



M 7.

1916.



ANNALEN DER PHYSIK.

VIERTE FOLGE. BAND 49.

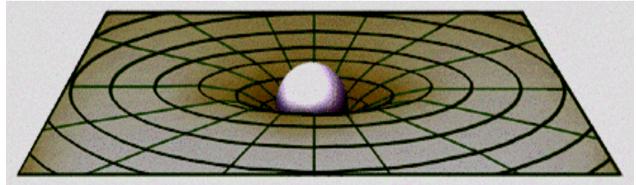
 Die Grundlage der allgemeinen Relativitätstheorie; von A. Einstein.

Die im nachfolgenden dargelegte Theorie bildet die denkbar weitgebendste Verallgemeinerung der heute allgemein als "Relativitätstheorie" bezeichneten Theorie; die letztere nenne ich im folgenden zur Unterscheidung von der ersteren "spezielle Relativitătstheorie" und setze sie als bekannt voraus. Die Verallgemeinerung der Relativitätstheorie wurde sehr erleichtert durch die Gestalt, welche der speziellen Relativitätstheorie durch Minkowski gegeben wurde, welcher Mathematiker zuerst die formale Gleichwertigkeit der räumlichen Koordinaten und der Zeitkoordinate klar erkannte und für den Aufbau der Theorie nutzbar machte. Die für die allgemeine Relativitätstheorie nötigen mathematischen Hilfsmittel lagen fertig bereit in dem "absoluten Differentialkalkül", welcher auf den Forschungen von Gauss, Riemann und Christoffel über nichteuklidische Mannigfaltigkeiten ruht und von Ricci und Levi-Civita in ein System gebracht und bereits auf Probleme der theoretischen Physik angewendet wurde. Ich habe im Abschnitt B der vorliegenden Abhandlung alle für uns nötigen, bei dem Physiker nicht als bekannt vorauszusetzenden mathematischen Hilfsmittel in möglichst einfacher und durchsichtiger Weise entwickelt, so daß ein Studium mathematischer Literatur für das Verständnis der vorliegenden Abhandlung nicht erforderlich ist. Endlich sei an dieser Stelle dankbar meines Freundes, des Mathematikers Grossmann, gedacht, der mir durch seine Hilfe nicht nur das Studium der einschlägigen mathematischen Literatur ersparte, sondern mich auch beim Suchen nach den Feldgleichungen der Gravitation unterstützte.

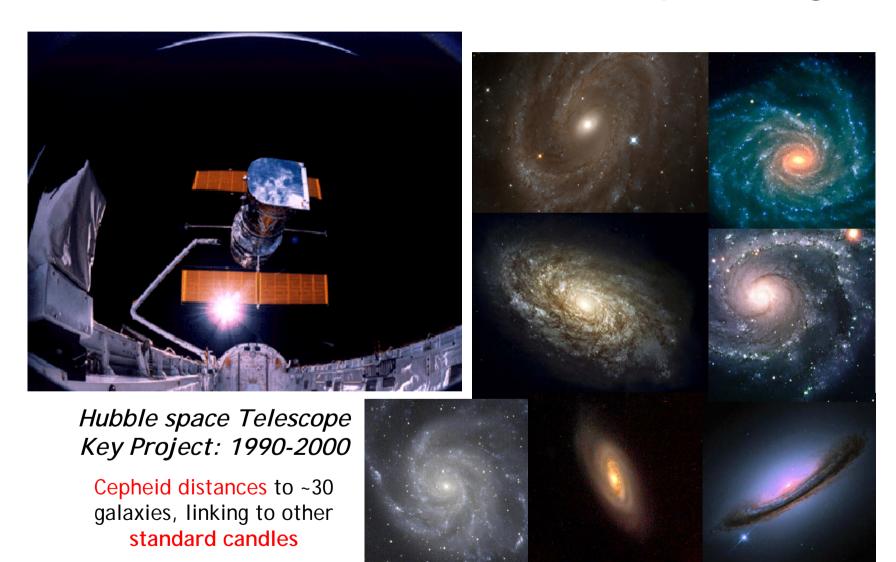
Gravity in Einstein's Universe

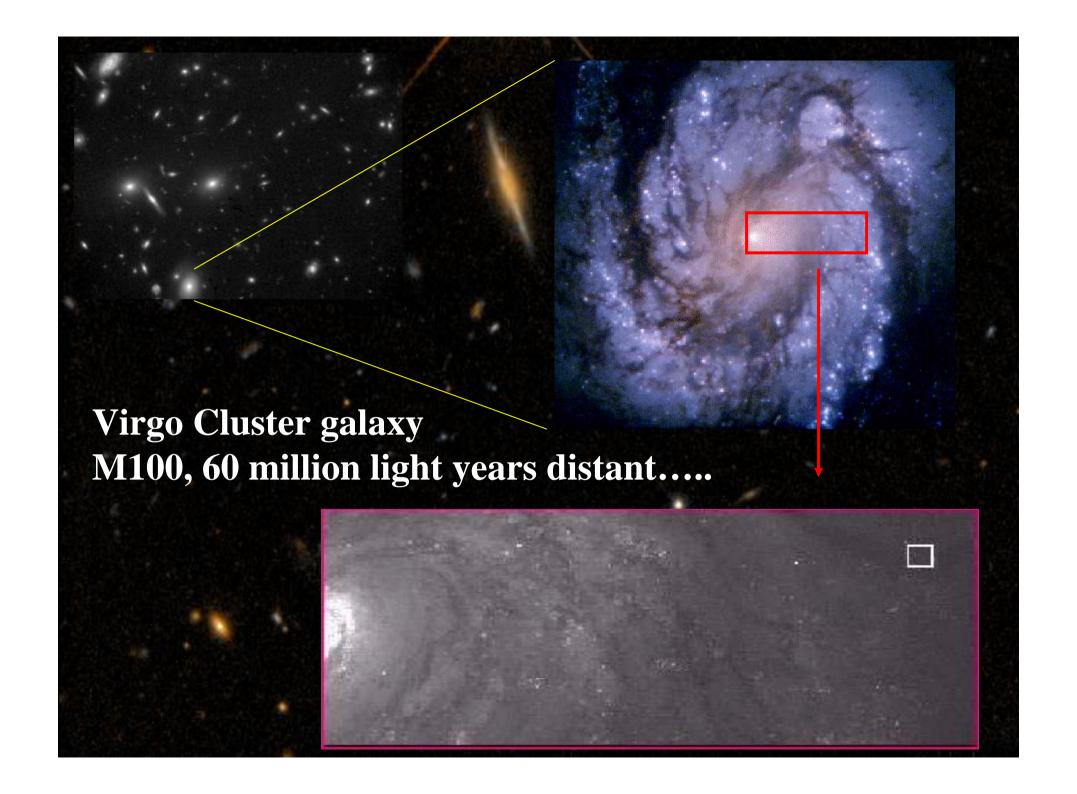


"Spacetime tells matter how to move, and matter tells spacetime how to curve"

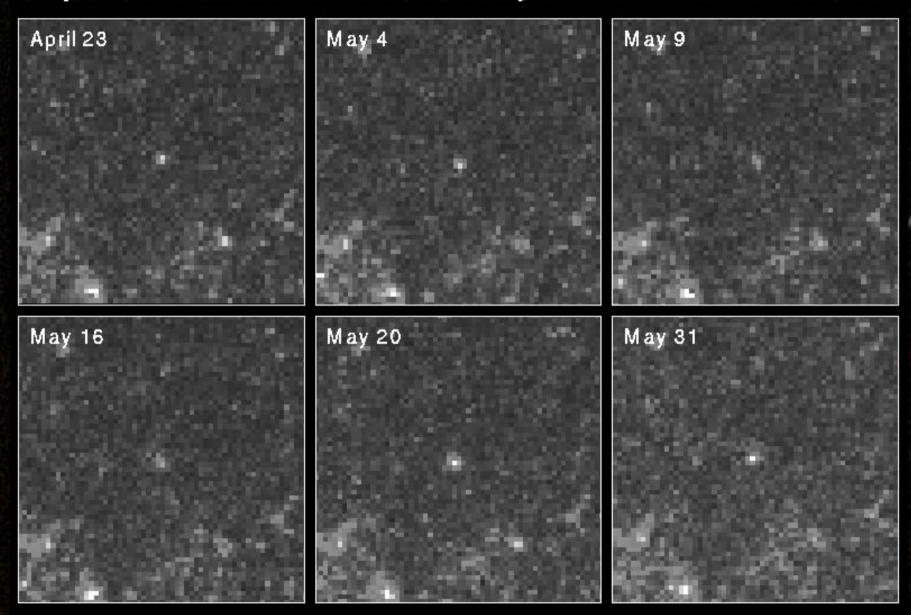


How fast is the Universe expanding?





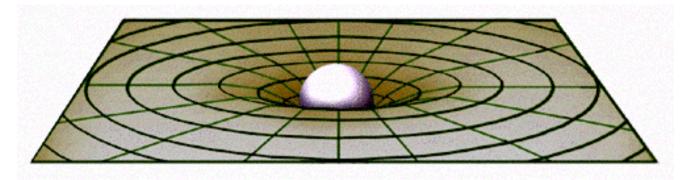
Cepheid Variable Star in Galaxy M100 HST-WFPC2

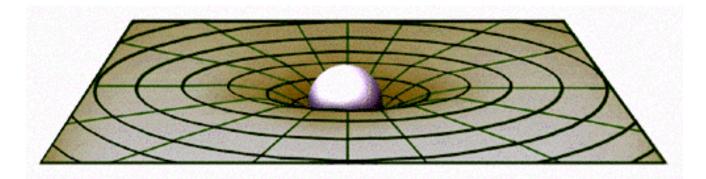


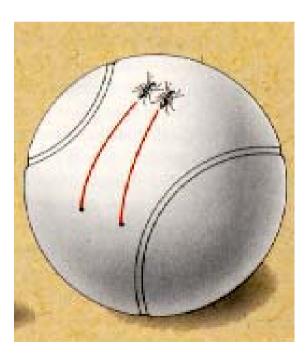
Will the Universe continue to expand forever?

To find out we need to compare the expansion rate now with the expansion rate in the distant past...

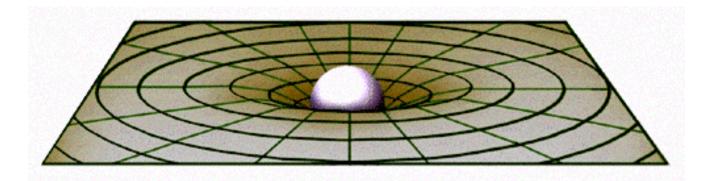
Is the Universe speeding up or slowing down?

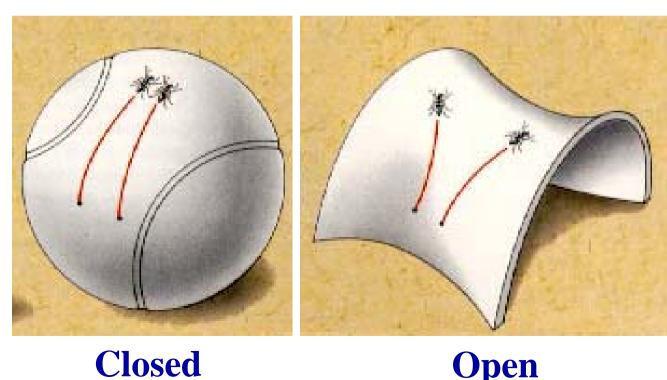




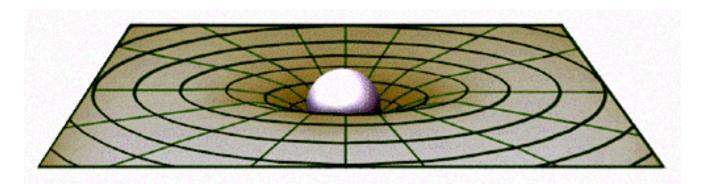


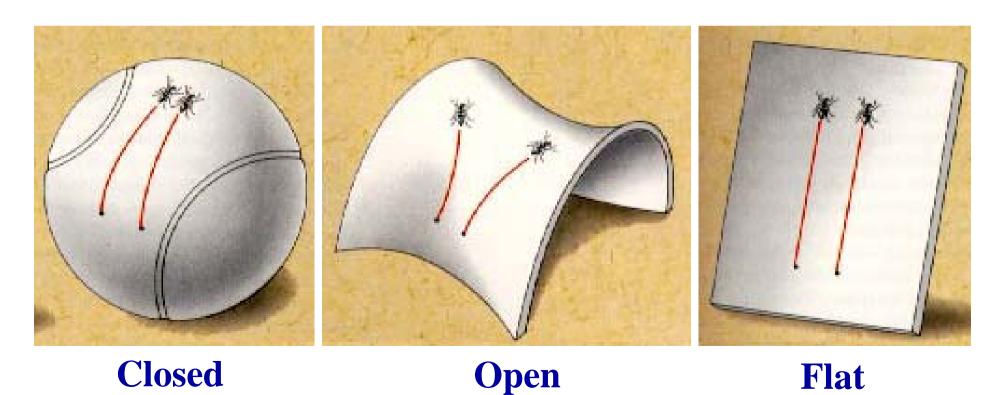
Closed



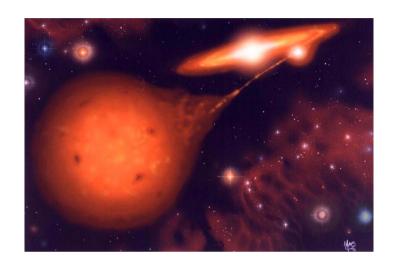


Open

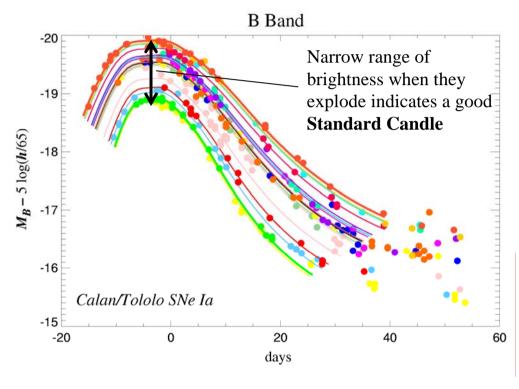




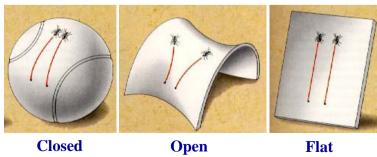
Is the Universe speeding up or slowing down?

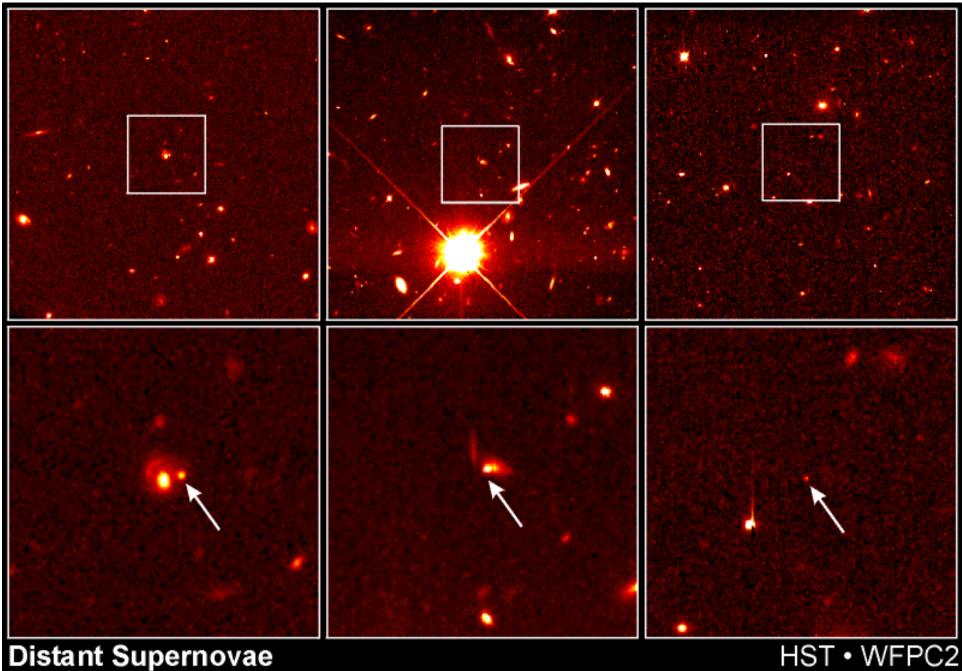


We can answer this question using type la supernovae



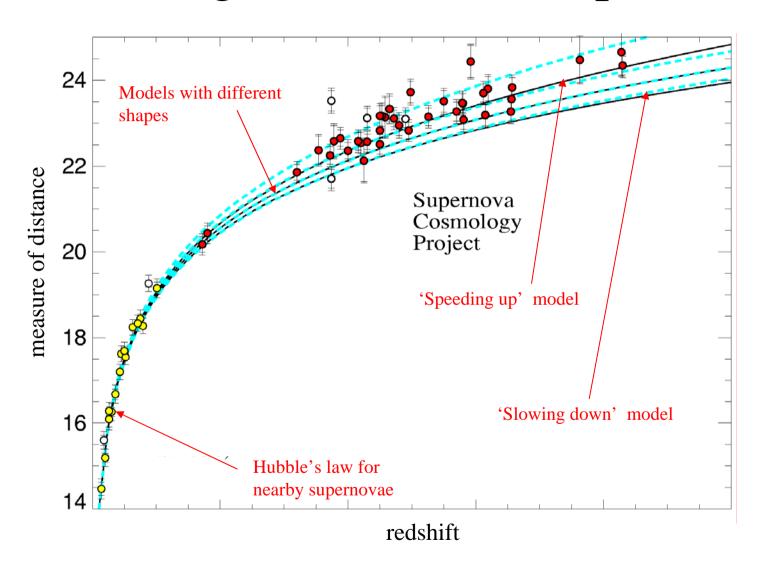
Shape of the universe affects the relationship between redshift and distance of remote supernovae

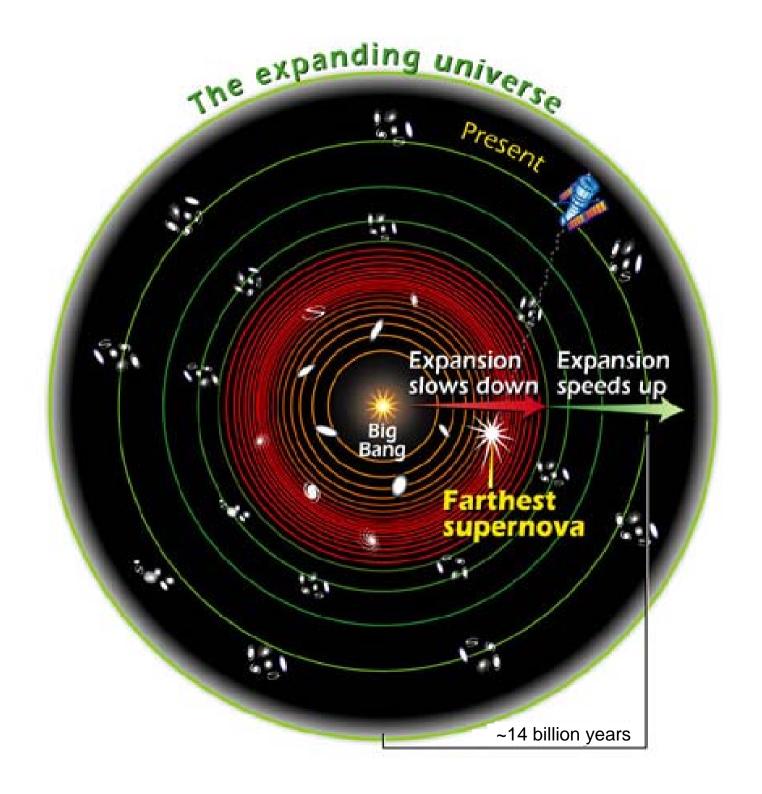


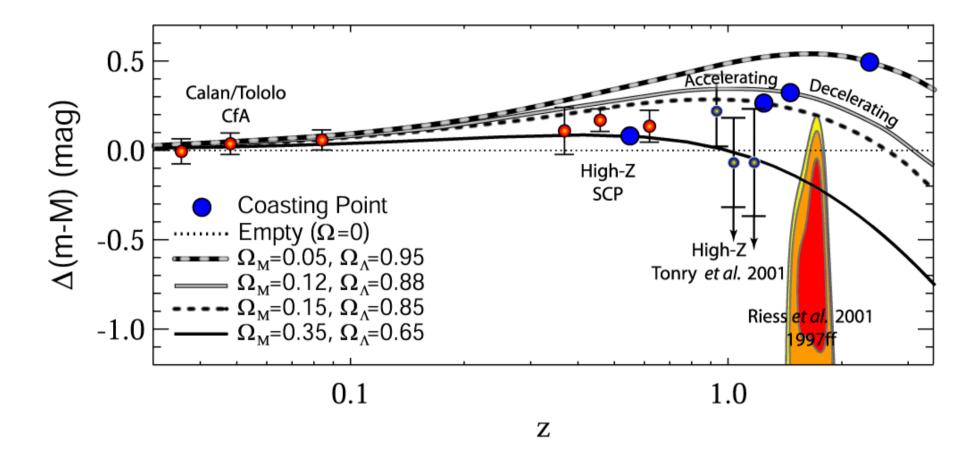


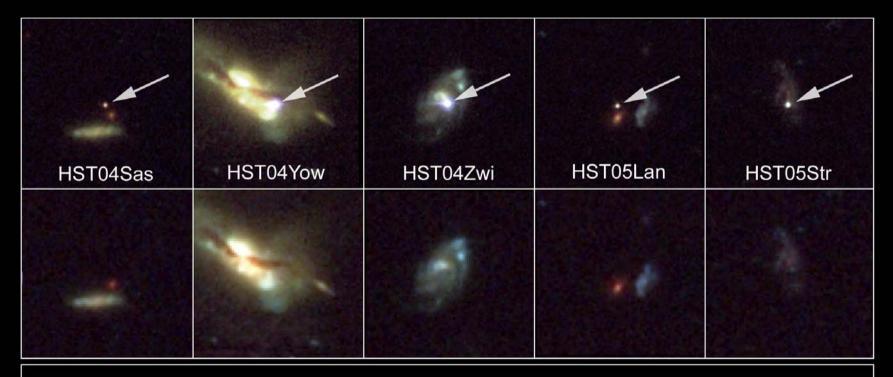
Distant Supernovae
PRC98-02 • January 8, 1998 • ST Scl OPO
P. Garnavich (Harvard-Smithsonian Center for Astrophysics) and NASA

Hubble diagram of distant supernovae





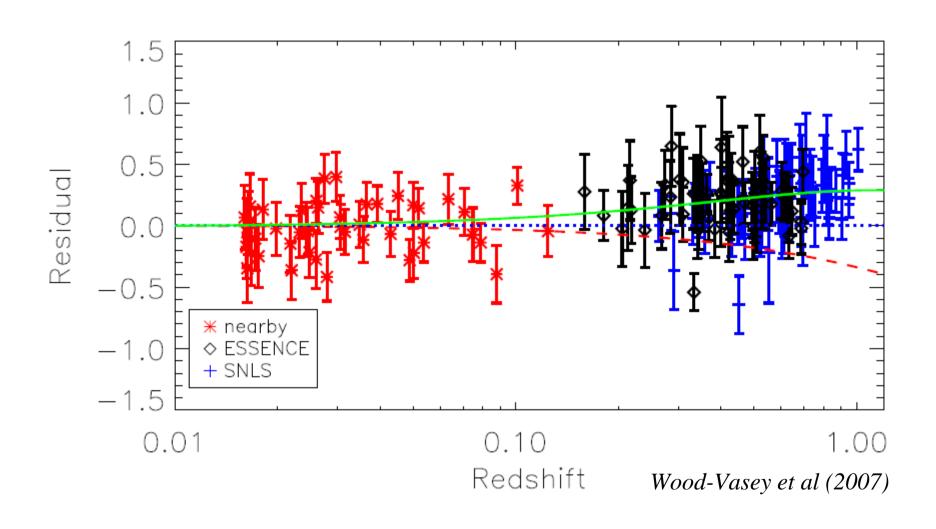




Host Galaxies of Distant Supernovae

Hubble Space Telescope • Advanced Camera for Surveys

Latest results: still speeding up!!!



We can measure the shape of the Universe using the cosmic microwave background radiation

