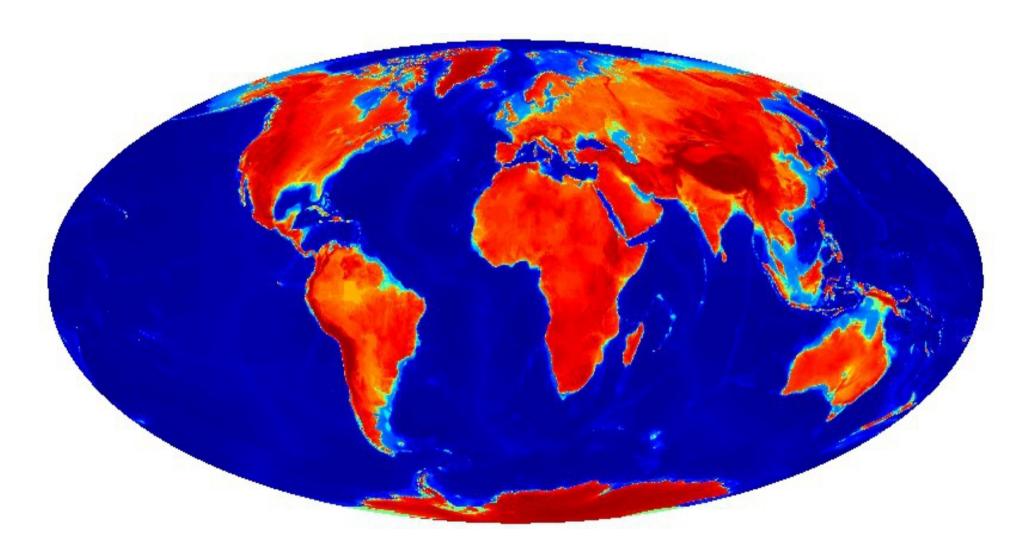
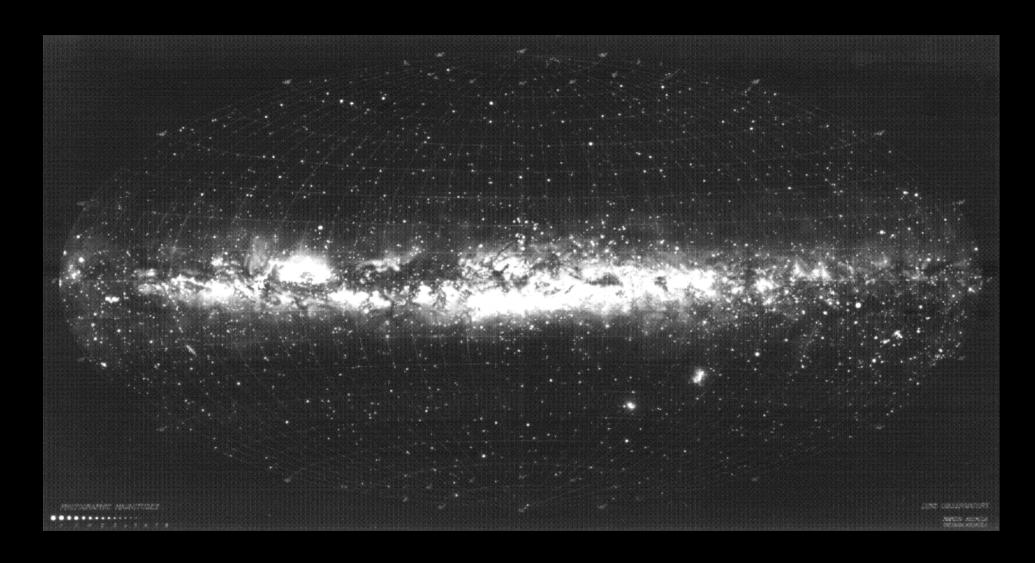


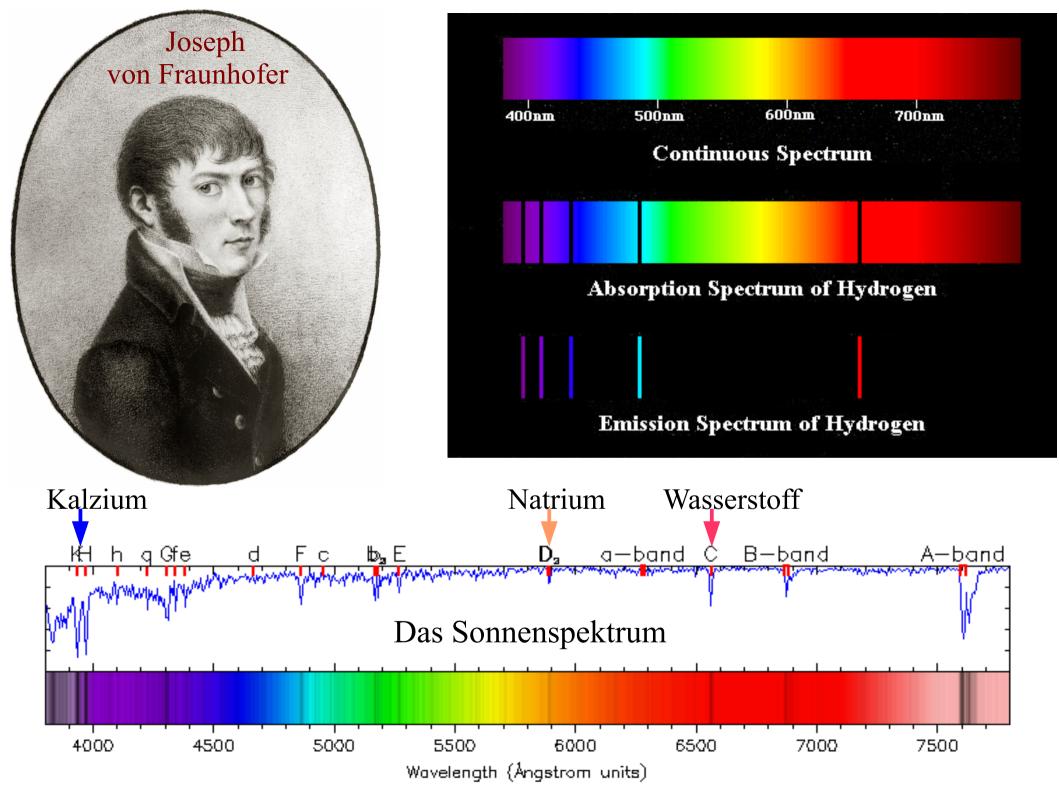
Die Erdoberfläche, unsere komplexe Heimat



Sternkarte des ganzen Himmels



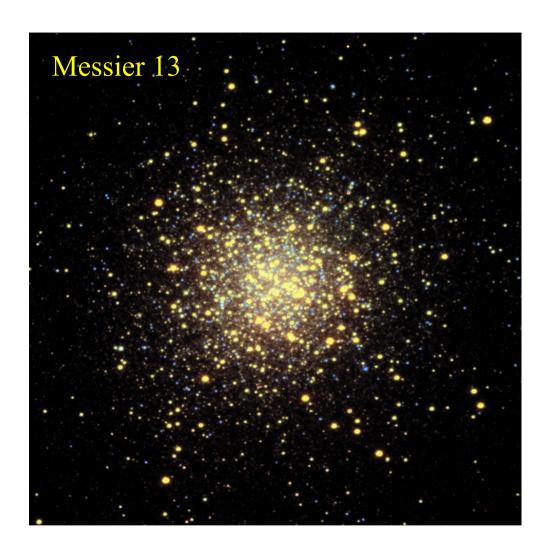
Wie erkennen wir das Unberührbare?



Wie erkennen wir das, was längst aus unsere spürbare Welt verschwunden hat?

Archäologe werden!





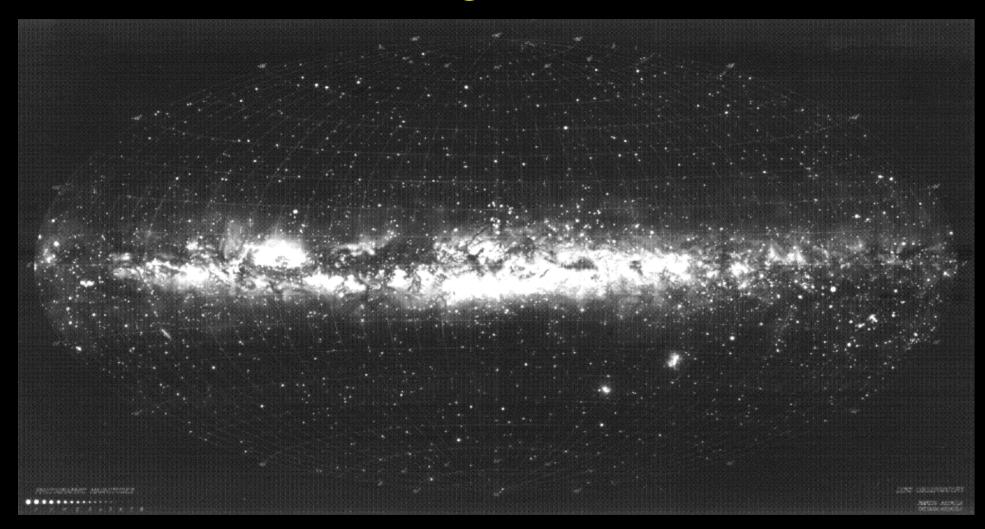
Alte Objekte zeigen uns, wie das Universum war, als es jung war

Fernrohre sind Zeitmaschinen – sie blicken direkt in die Vergangenheit



Wir sehen Objekte nicht, wie sie heute sind, sondern wie sie waren, als das Licht sie verlassen hat

Sternkarte des ganzen Himmels



Der Andromeda-Nebel: unser grösster Nachbar



Andere Spiralgalaxien

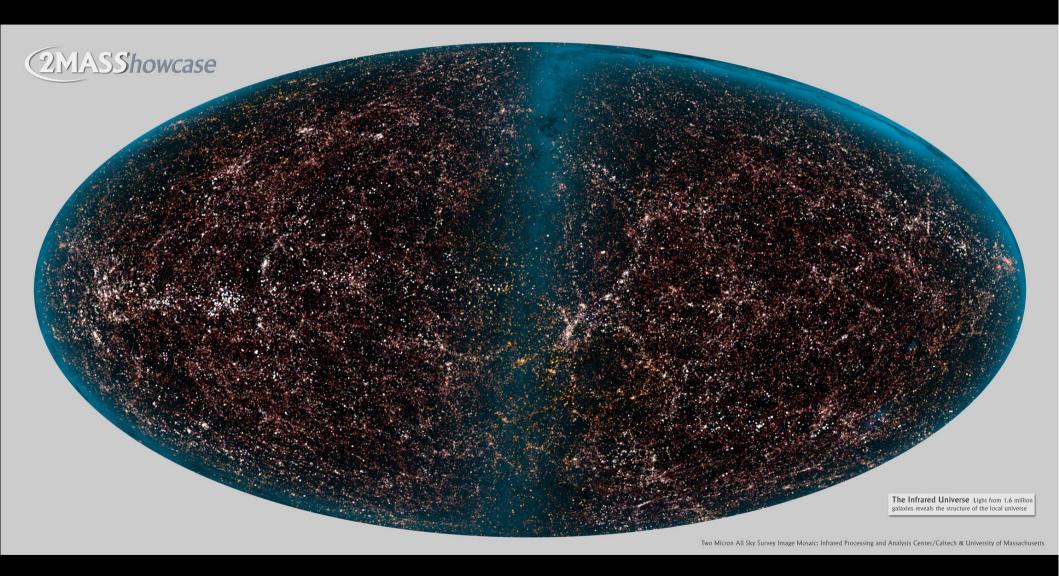
NGC 4414

NGC 5907

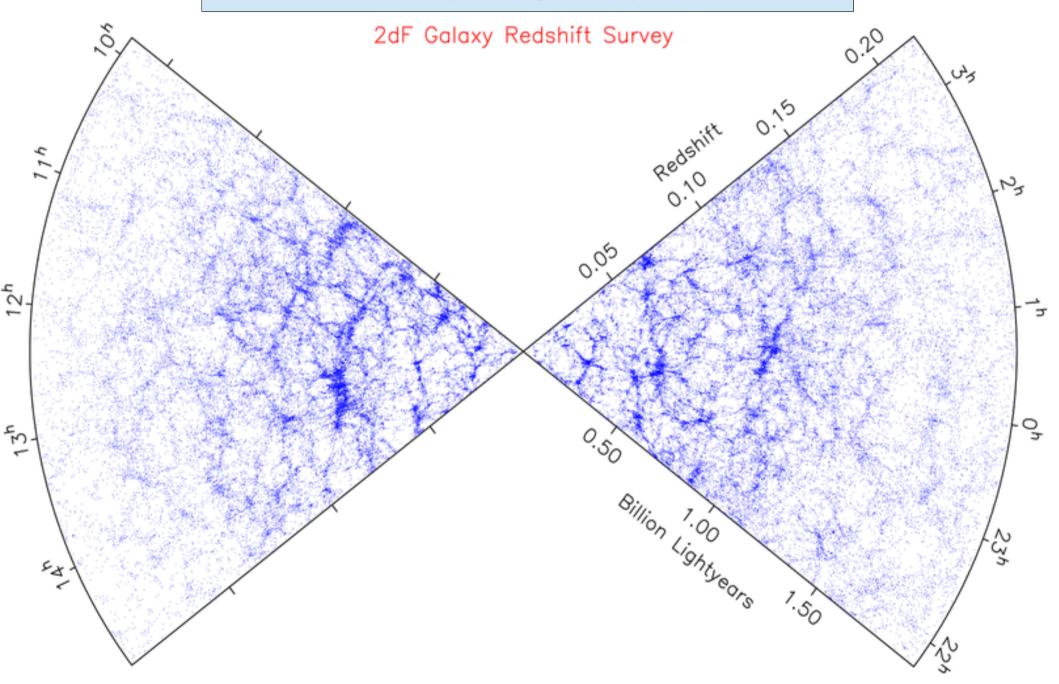




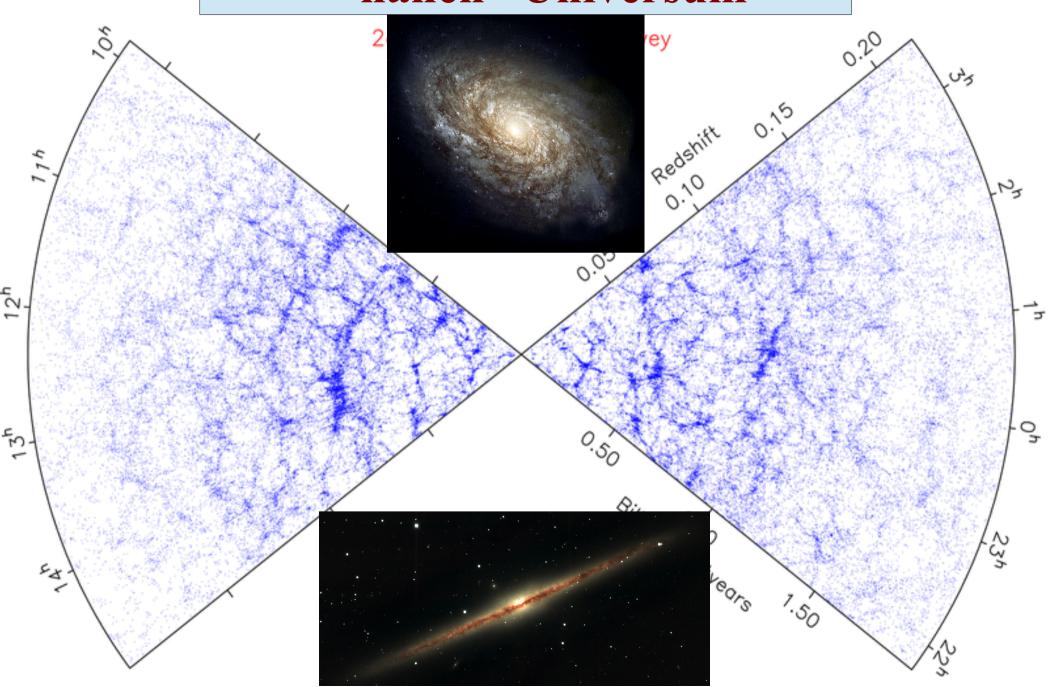
Galaxienkarte des ganzen Himmels

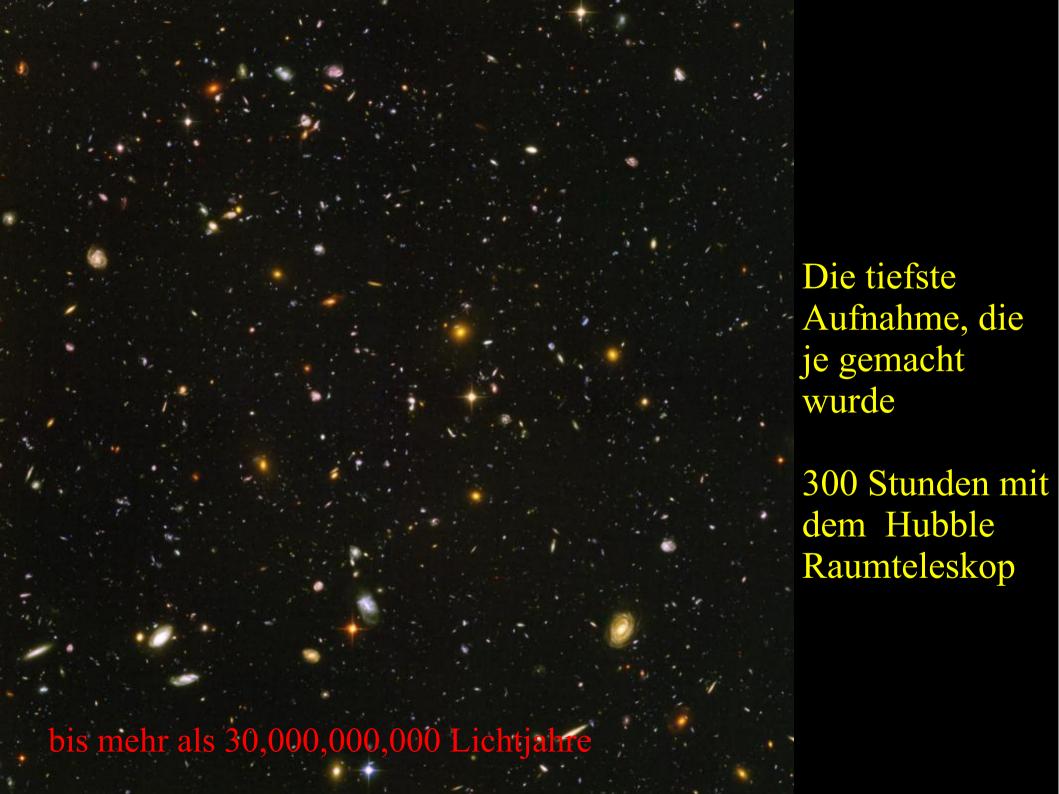


Grossräumige Strukturen im "nahen" Universum

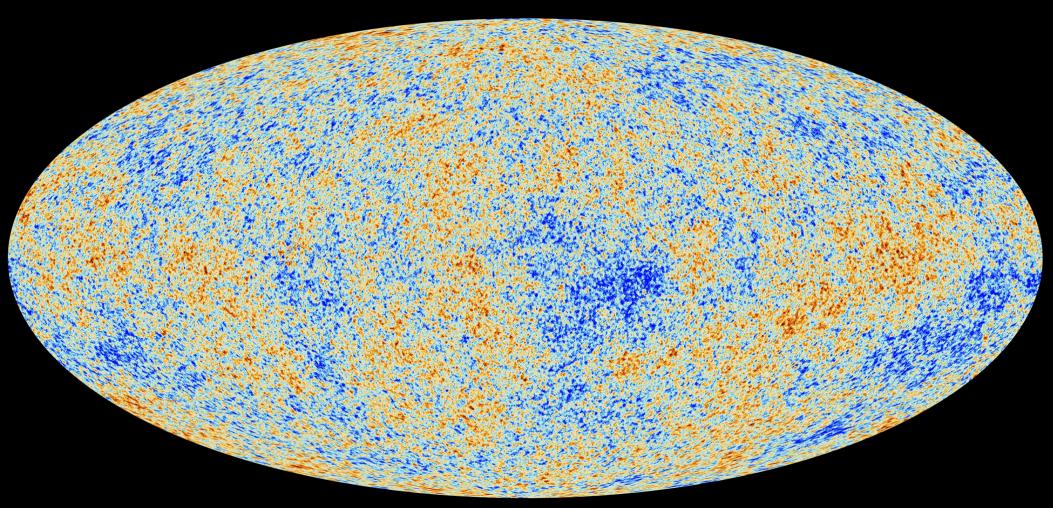


Grossräumige Strukturen im "nahen" Universum



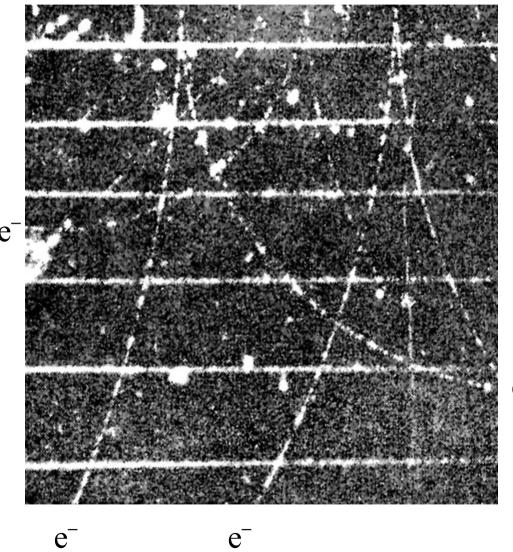


Karte des kosmischen Mikrowellenhintergrundes Ein <u>einfaches</u> frühes Universum



bis 40 Milliarden Lichtjahre, 400,000 Jahre nach dem Urknall

Wie erkennen wir das Unsichtbare?





 e^+

Gibt's dann was wichtiges, das wir nicht sehen können?



Zwicky's Rechnung der Masse von Coma (modernisiert)

Entfernung (von der Rotverschiebung): 300,000,000 licht-Jahre

Grösse: 1° auf dem Himmel 50,000,000 licht-Jahre

Galaxiengeschwindigkeiten (von Dopplereffekten): 1000 km/s

Analog zum Erde-Sonne-System

Fliehkraft = gravitative Anziehung

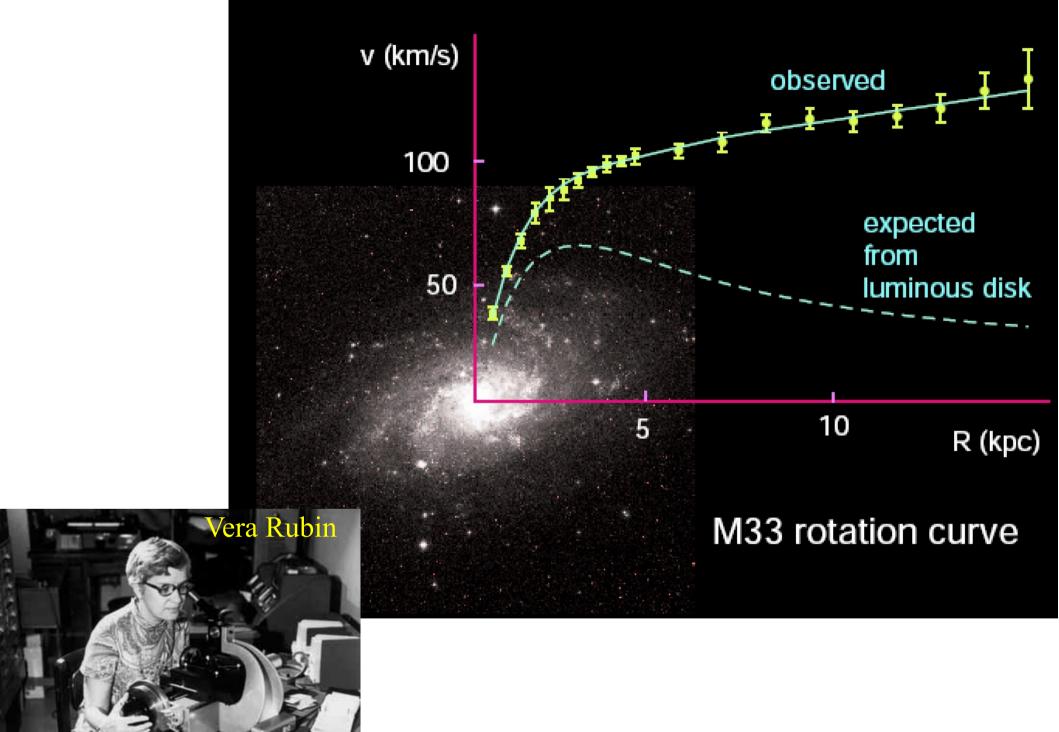
$$V^2 / R = GM / R^2$$

 $\rightarrow M = RV^2 / G$

→ Masse von Coma: 10¹⁵ Sonnenmassen

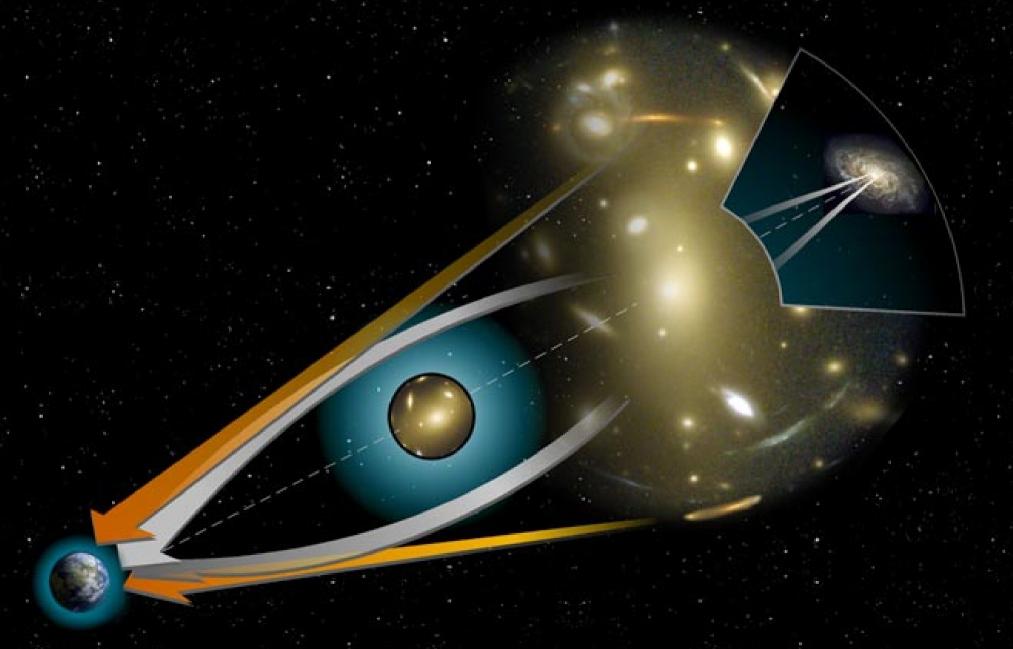
Aber die Licht von Coma entspricht nur 10¹³ Sonnen!





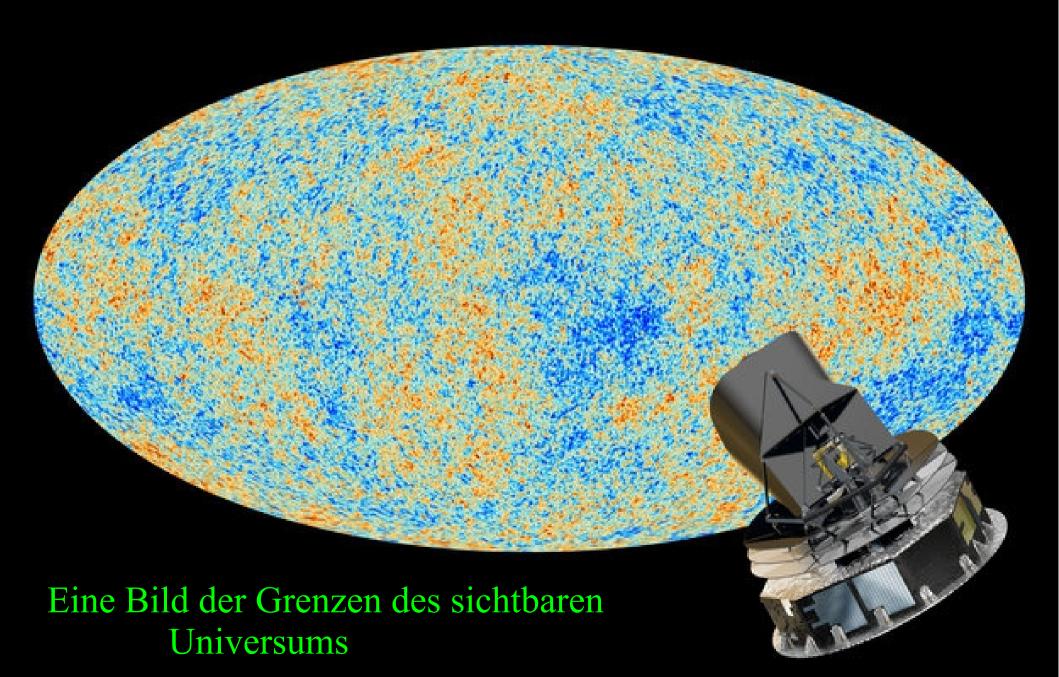


Galaxienhaufen als gravitative Fernrohre



Die Stärke der Linseneffekte misst die Gesamtmasse des Haufens

Planck'sche Karte der Mikrowellenhintergrund



Struktur im Mikrowellenhintergrund

Die Struktur liegt in den kosmischen "Wolken", die sich 13.7 Milliarden Jahre in unserer Vergangenheit befinden

Das Universum war dann nur 400 000 Jahre alt, fast uniform und 1 000mal kleiner und 1 000mal heisser als heute

Die Struktur besteht aus schwachen "Schallwellen", $A \sim 10^{-4}$. Alle andere Strukturen sind nur <u>später</u> entstanden

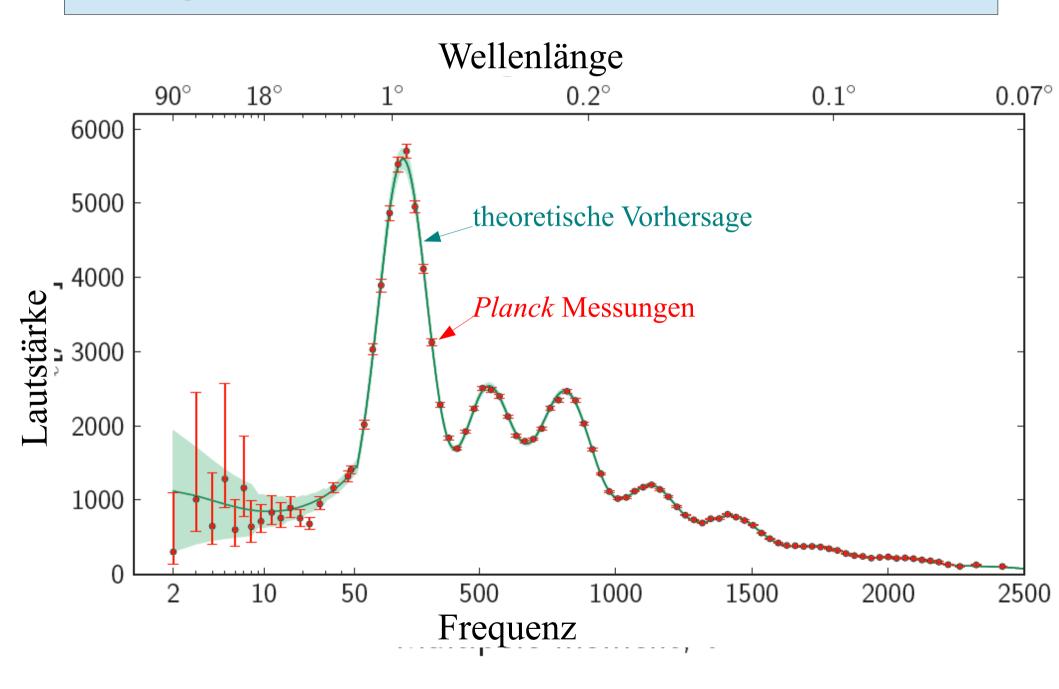
Das Muster der Struktur reflektiert

A: Die Geometrie und die Topologie des Universums

B: Den Inhalt und die thermische Entwicklung des Universums

C: Den Prozess, der die Struktur erzeugt hat

Klanginhalt der kosmischen Wolken laut Planck



Was haben wir von Planck gelernt?

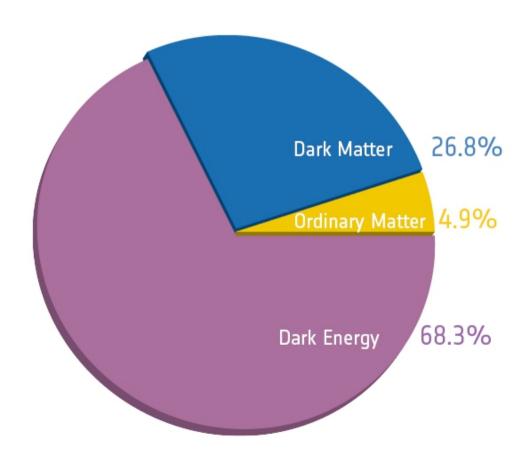
Unser Universum ist flach -- seine Geometrie is die von Euclid

Nur ein kleine Anteil besteht aus normaler Materie – heute ungefähr 5%

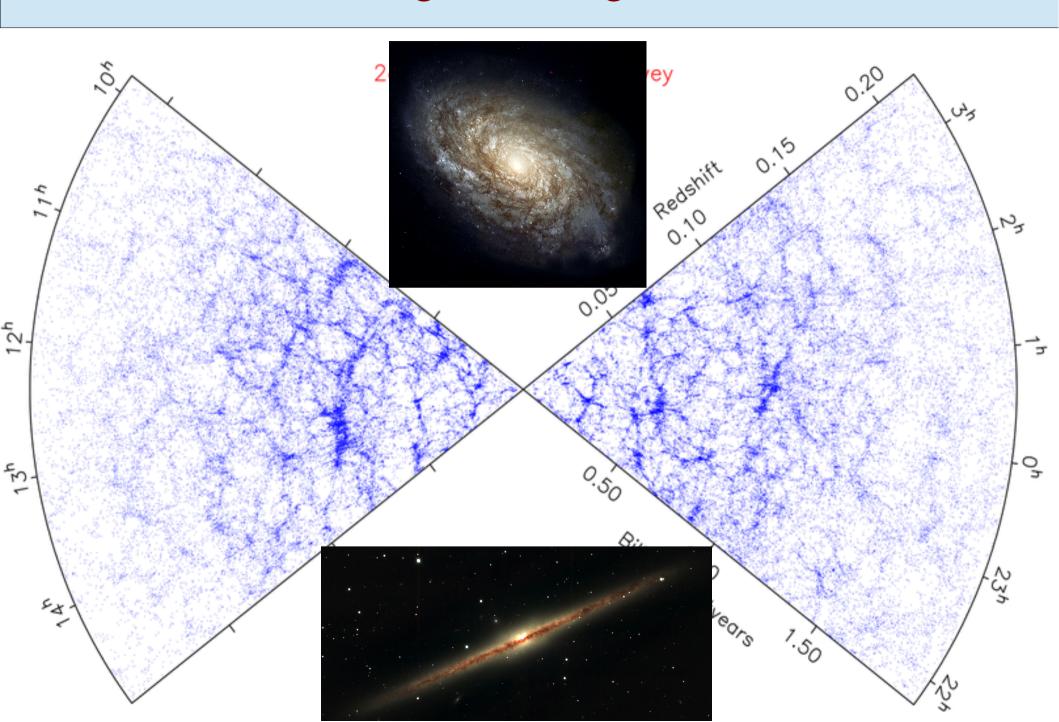
~27% des heutigen Universums besteht aus <u>nicht-baryonischer</u> dunkler Materie

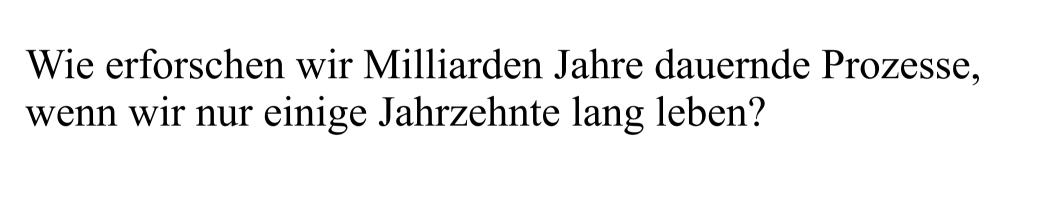
~68% besteht aus dunkler Energie

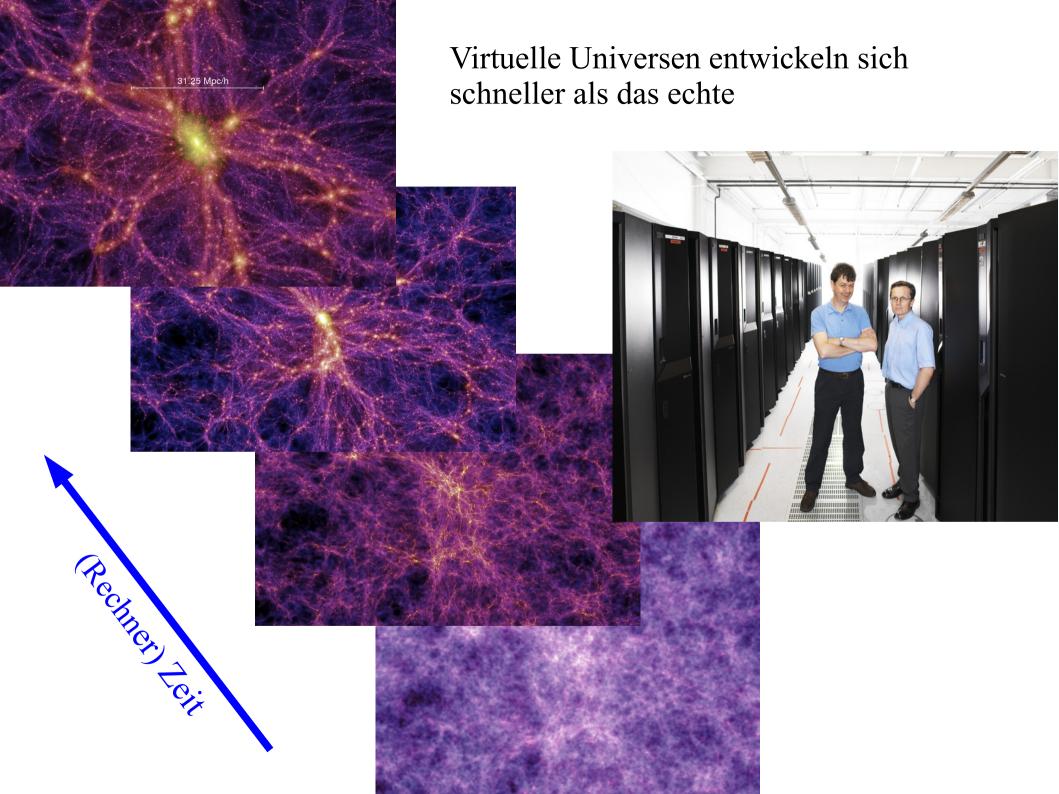
Alle Struktur wurde durch Quantenfluktuationen des V<u>akuums</u> im sehr frühen Universum erzeugt



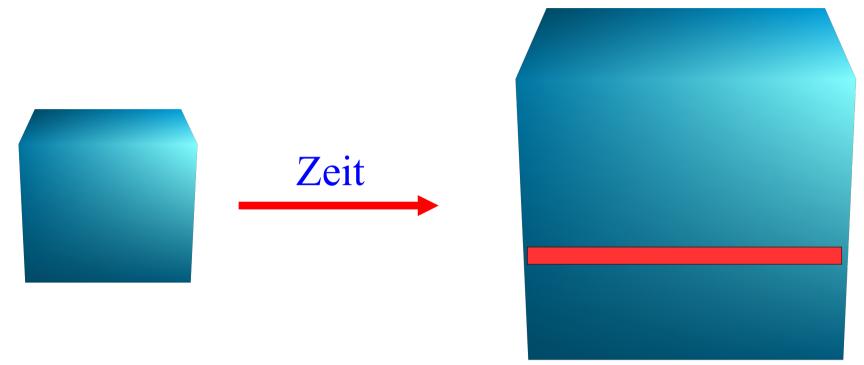
Wie sind Galaxien und grossräumige Strukturen entstanden?







Wie man die Entwicklung des Universums auf einem Grossrechner verfolgt



Die Materie in einem mit dem Universum ausdehnenden Würfel verfolgen

400 000 Jahre nach dem Urknall beginnen

Anfangsbedingungen an die Hintergrundstrahlung anpassen

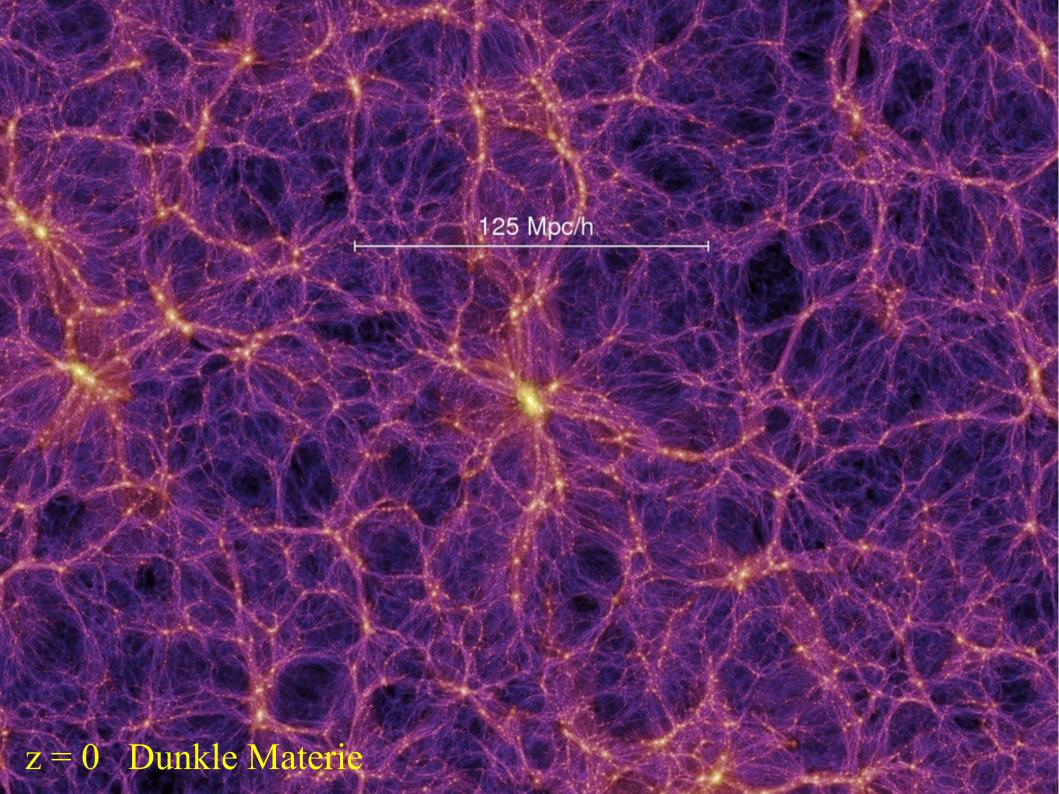
Entwicklung vorwärts bis in die Gegenwart ausrechnen

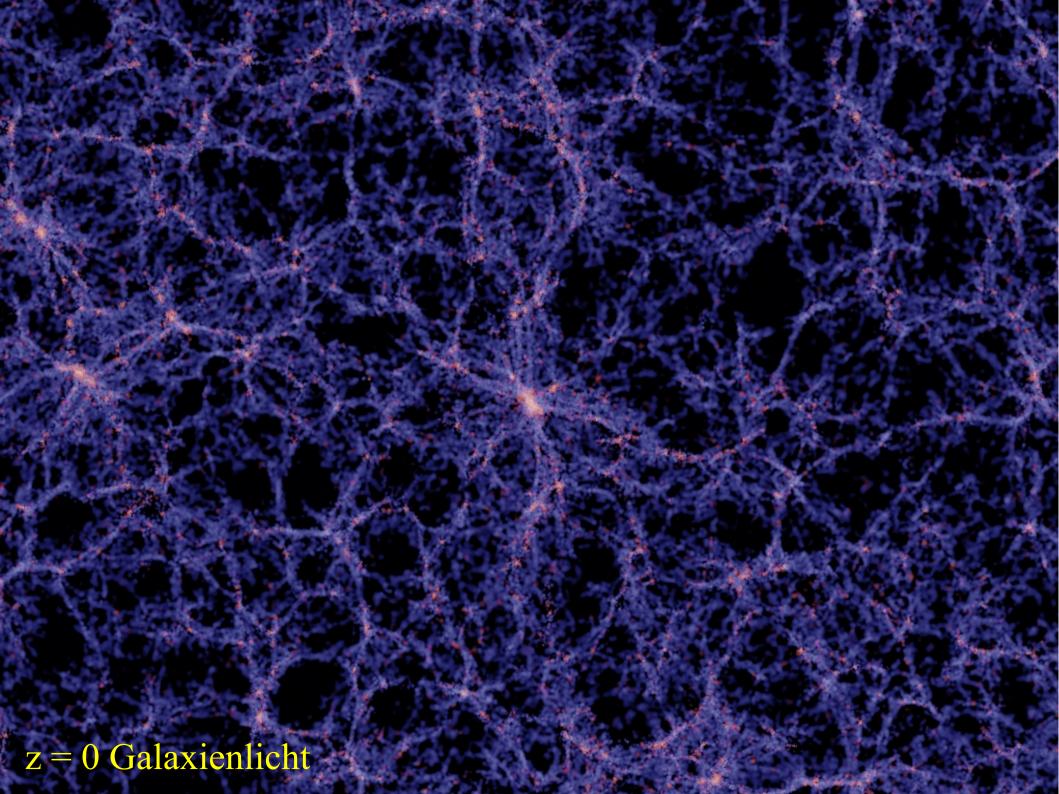
Blicke auf die dunkle Materie in einem virtuellen Universum

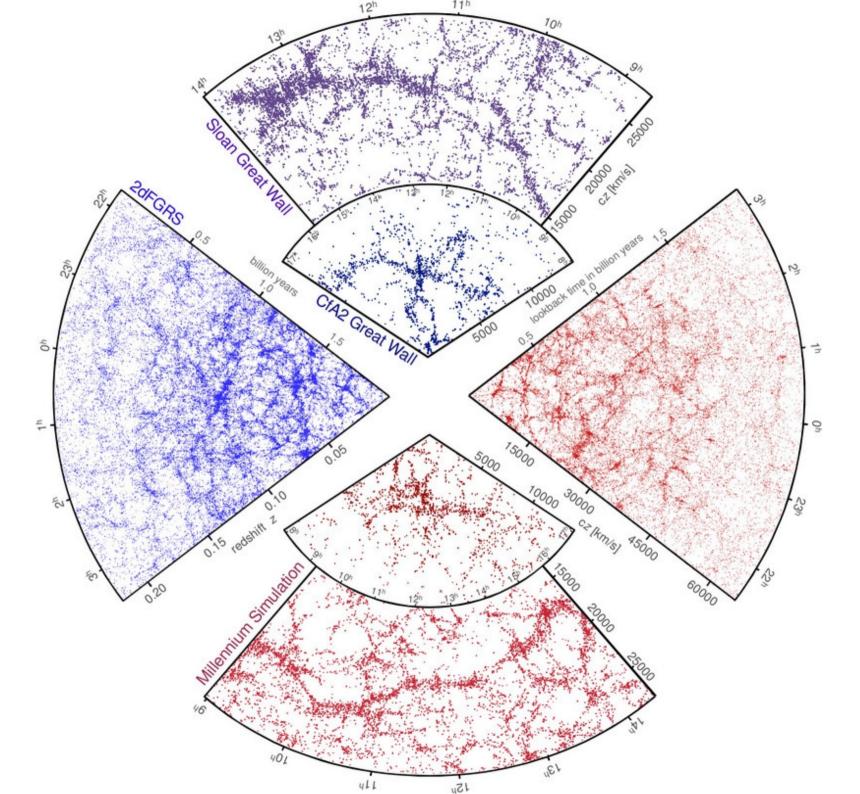
Entwicklung dunkler Strukturen in einem dünnen Querschnitt

Ein Zoom vom ganzen sichtbaren Universum bis in einen Galaxienhaufen

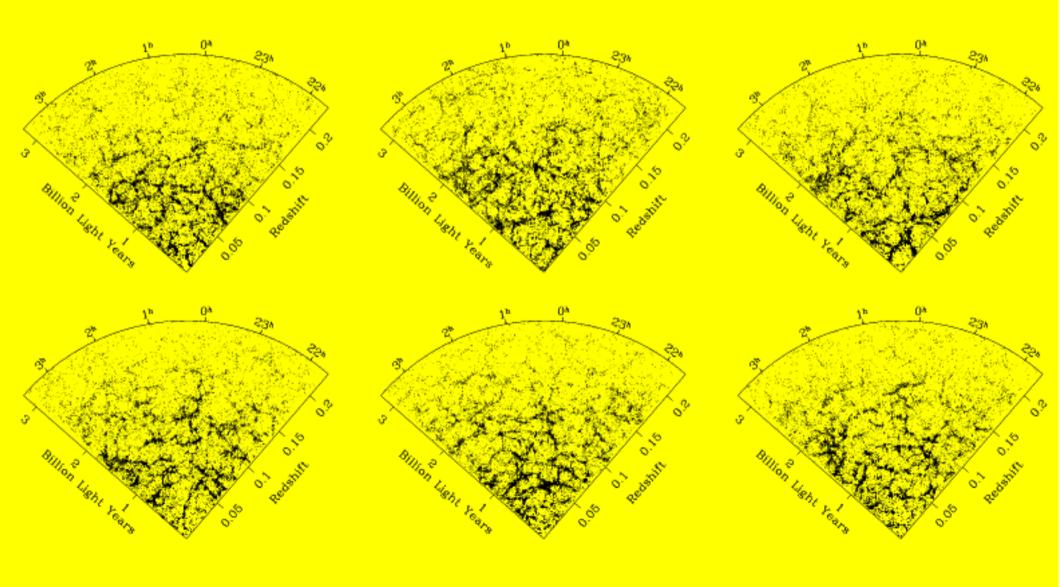
Ein Flug durch das dunkle Universum



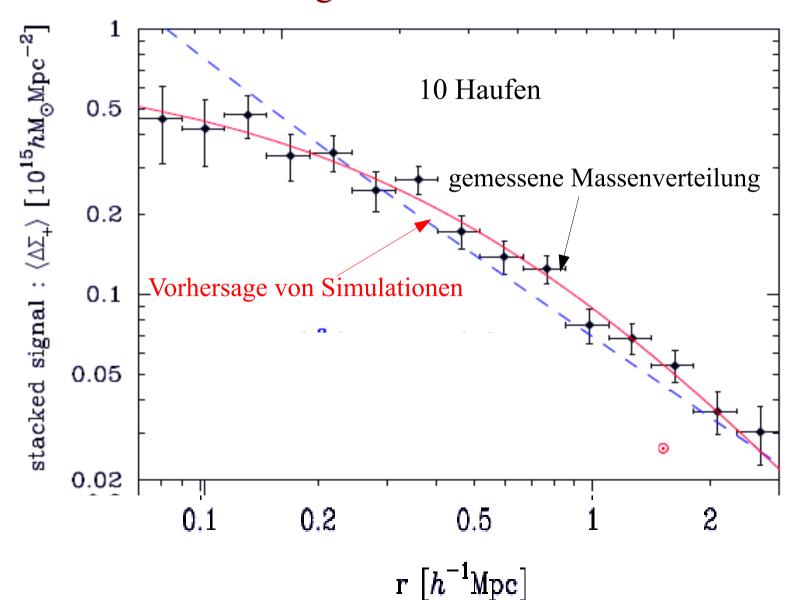




VIRTUAL vs REAL UNIVERSES



Vergleich der von Linseneffekten gemessene Massenverteilung um echte Galaxienhaufen mit der Vorhersage von Simulationen der Strukturentstehung





Wird dunkle Materie im Labor entdeckt werden?









Mehr als 80% aller Materie in und um Galaxien/ Galaxienhaufen besteht aus dunkler Materie

Nur mit Hilfe dunkler Materie kann man erklären, wie die heutige kosmische Struktur aus der in der Hintergrundstrahlung gesehenen Struktur entstanden ist

DM besteht <u>nicht</u> aus "normaler" baryonischer Materie

Bis jetzt ist sie nur durch ihren gravitativen Effekte spürbar

Es wird vielleicht möglich, ihre Vernichtungsstrahlung zu beobachten, oder sie in einem irdischen Labor zu entdecken

Die Galaxien bilden sich durch die Kühlung und Verdichtung Gases in die Kerne von Klumpen dunkler Materie

Nur dunkle Energie kann die beschleunigte Ausdehnung des heutigen Universums erklären

Die beobachte Struktur der Hintergrundstrahlung zeigt, dass unser Universum flach ist, aber nur 30% der benötigte Masse-Energie aus Baryonen und dunkle Materie besteht. 70% muss aus dunkle Energie bestehen

Dunkle Energie ist gleichmässig verteilt und <u>nur</u> durch ihre Einfluss auf die kosmische Ausdehnung spurbar

Wir haben keine Ahnung der Verbindung zwischen dunkle Energie und der Rest der Physik