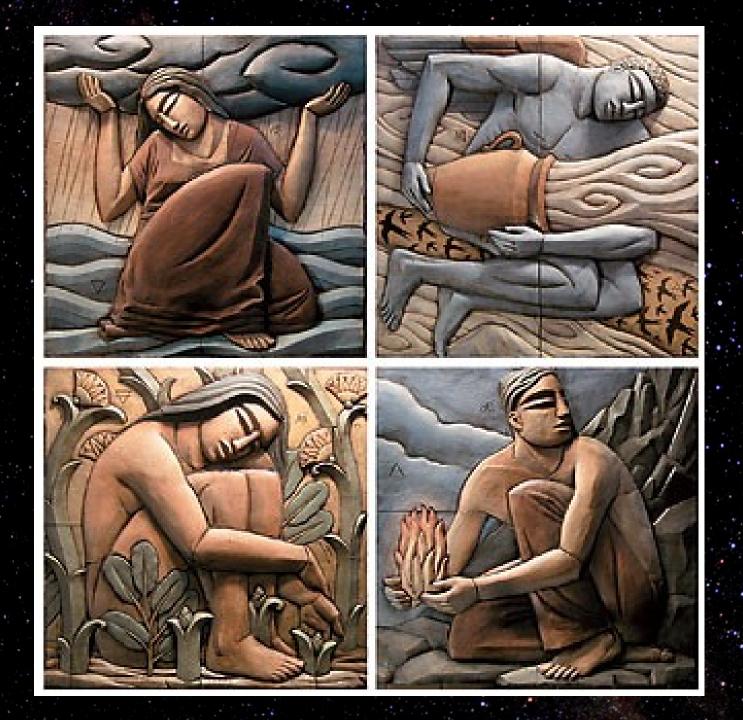


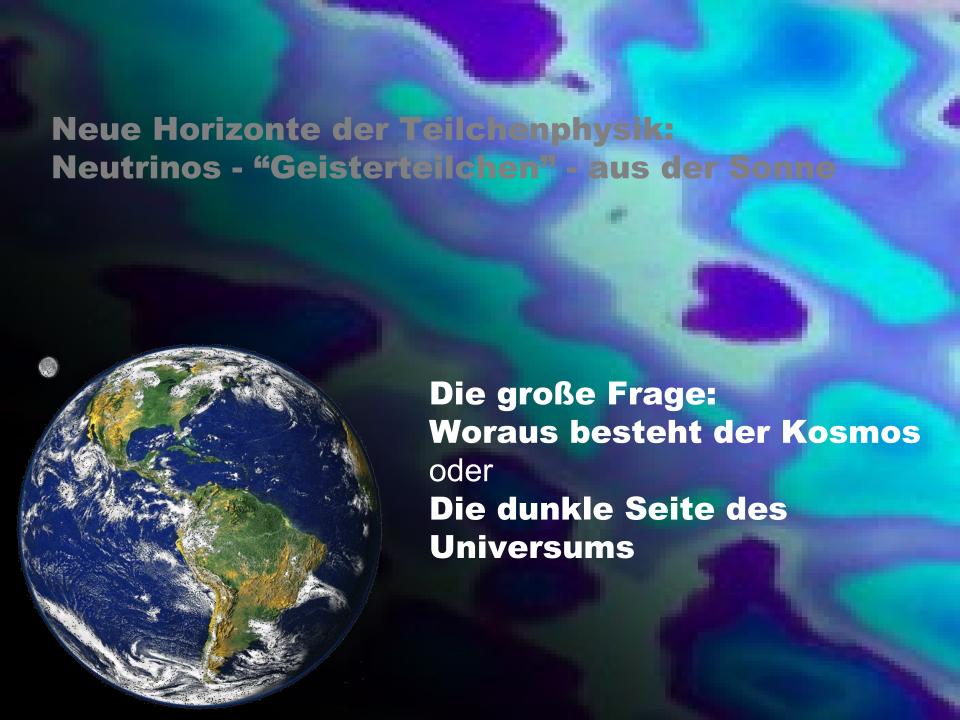
Animationen erfordern spezielle Software und sind nicht enthalten!















Charm Quark

Top Quark

Die "Starke Kraft" bindet Quarks zu Atomkernen

Strange

**Bottom** 

Die "Elektromagnetische

mkerne

My max. Photosopia of sec 0393 Absohrift/15,12.55 m U Atomen

istall-

külen

Absohrift

Physikelisches Institut der Eide. Technischen Hochschule Zürich.

Gauvereins-Tagung au Tubingen.

Zirich, 4. Des. 1930 Dioriastrassa

Liebe Radioaktive Damen und Herren,

Offener Brief en die Gruppe der Radioaktiven bei der

Wie der Veberbringer dieser Zeilen, den ich huldvollet ansuhören bitte, Ihnen des näheren auseinendersetsen wird, bin ich angesichts der "felschen" Statistik der N- und Li-6 Kerne, sowie des kontinuierlichen bets-Spektrums zuf einen versweifelten Ausweg verfallen um den "Wecheelsate" (1) der Statistik und den Energiesate zu retten. Mamlich die Möglichkeit, es könnten elektrisch neutrele Tallohen, die ich Neutromen nemmen will, in dem Lernen existiaven.

Leider kann ich nicht persönlich in Tübingen erscheinen, da ich infolge eines in der Nacht vom 6. zum 7. Dez. in Zürich stattfindenden Balles hier unabkömmlich bin.

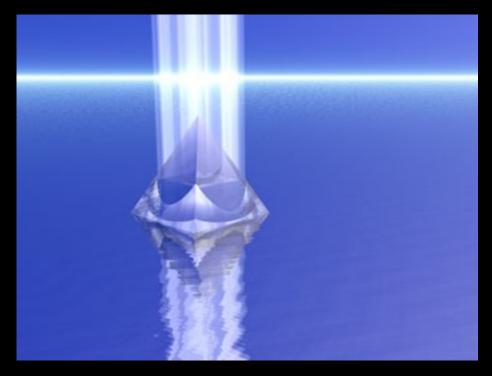
Mit vielen Grüßen an Euch, Euer untertänigster Diener,

W. Pauli

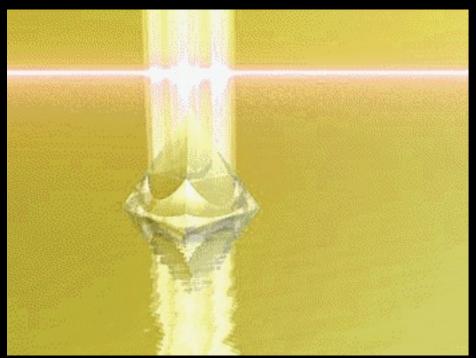
(raft" n andere

utrinos

### Eichkräfte: Eleganz der Naturgesetze



Kräfte folgen aus Invarianz der Naturgesetze unter Transformationen



Eichtransformationen: Transformationen interner Freiheitsgrade

Kräfte ergeben sich aus Invarianz unter "lokalen" Eichtransformationen



#### aber ...

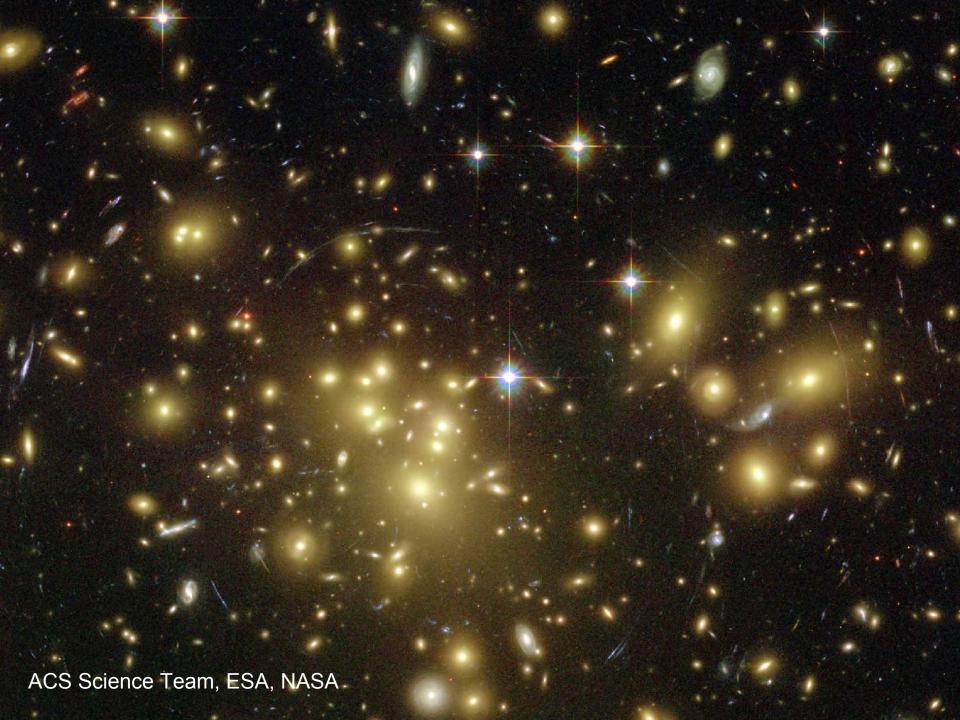
0.00051099892 0.105658369 1.77699 0.006 0.003 0.110 1.290 4.206 177.900 137.03599911 0.118 0.0000116637 91.1876 0.2243 0.0413 0.0037 1.05

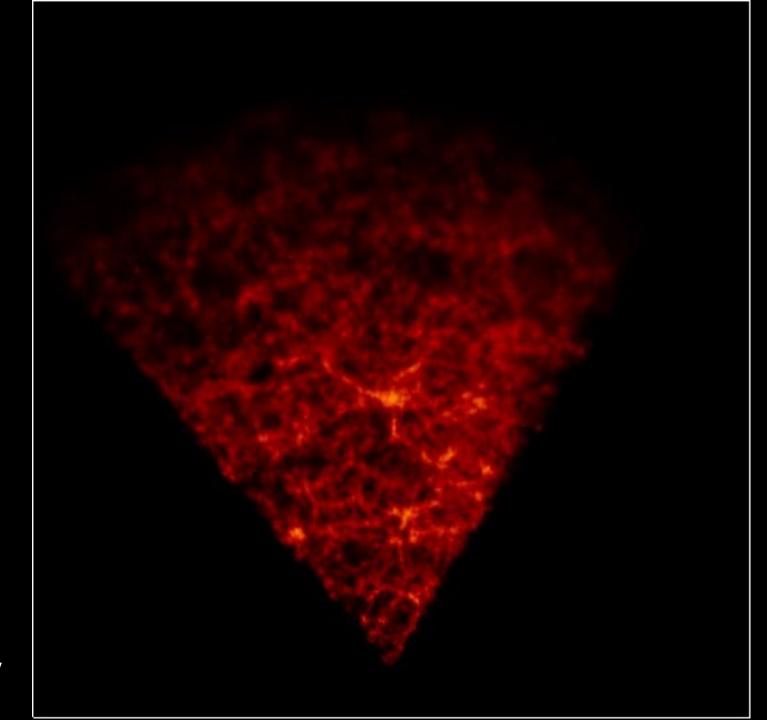












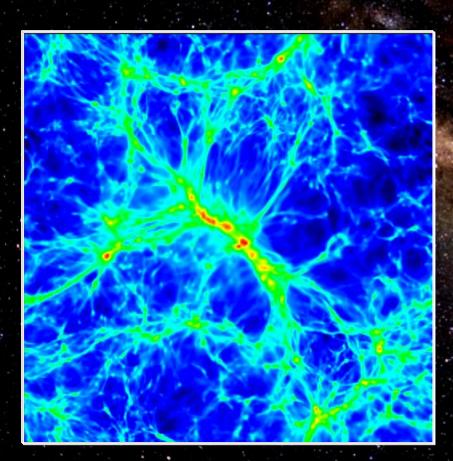
### **Expansion des Universums**

Expansionsgeschwindigkeit: ca. 70 km/s / Mpc (Hubble-Parameter)





- (lange) vor der ersten Sekunde:
  Protonen und Neutronen entstehen
- in der ersten Minuten: die Elemente entstehen
- nach einigen 100000 Jahren: Atome entstehen



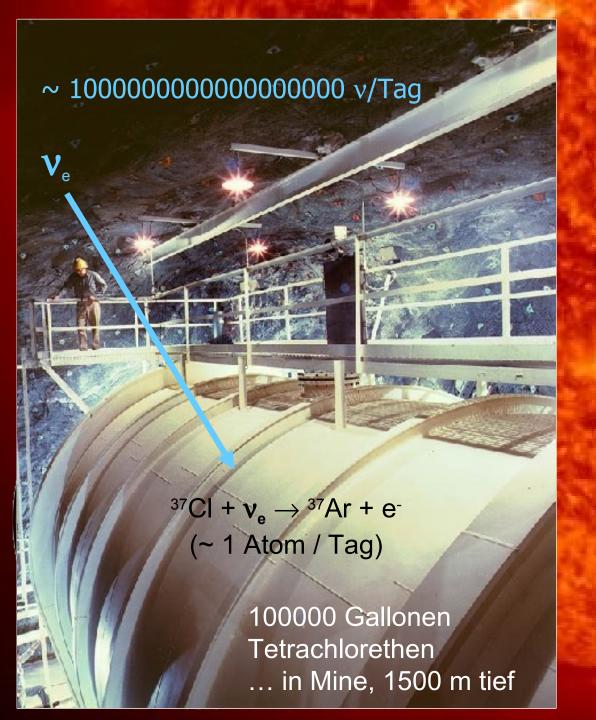
# Entstehung der Strukturen

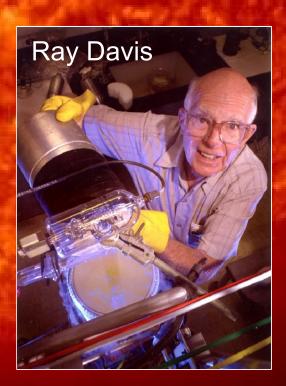
Nach etlichen 100 Millionen Jahren: Die Gravitationskraft gewinnt den Kampf gegen die Expansion des Universums .... aber ....

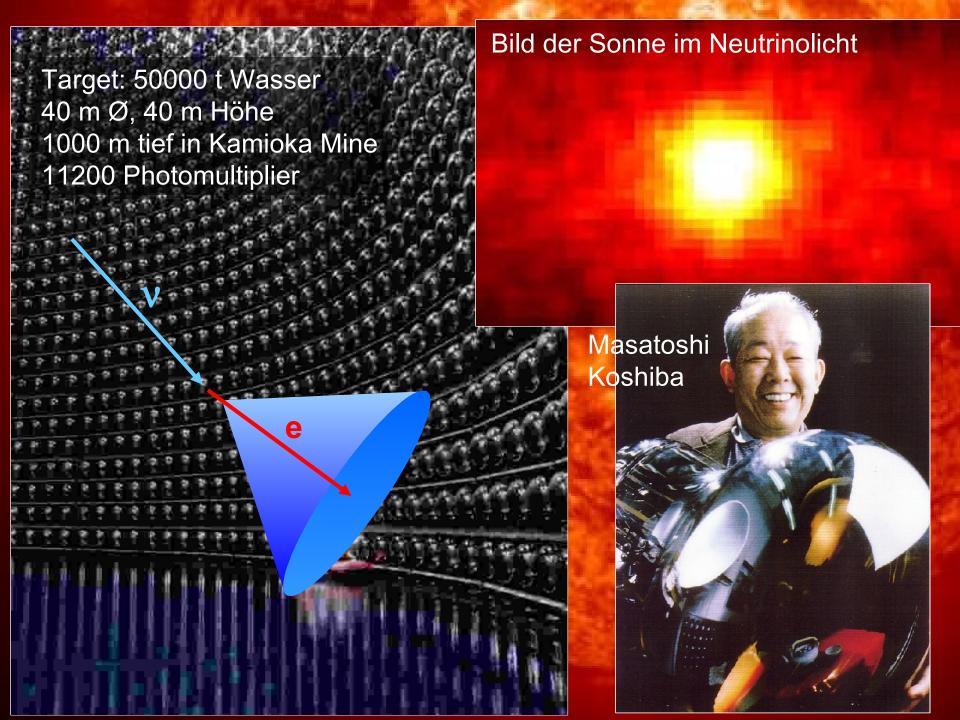
### Ein erster Blick hinter die Kulissen des "Standardmodells": Neutrinos aus der Sonne

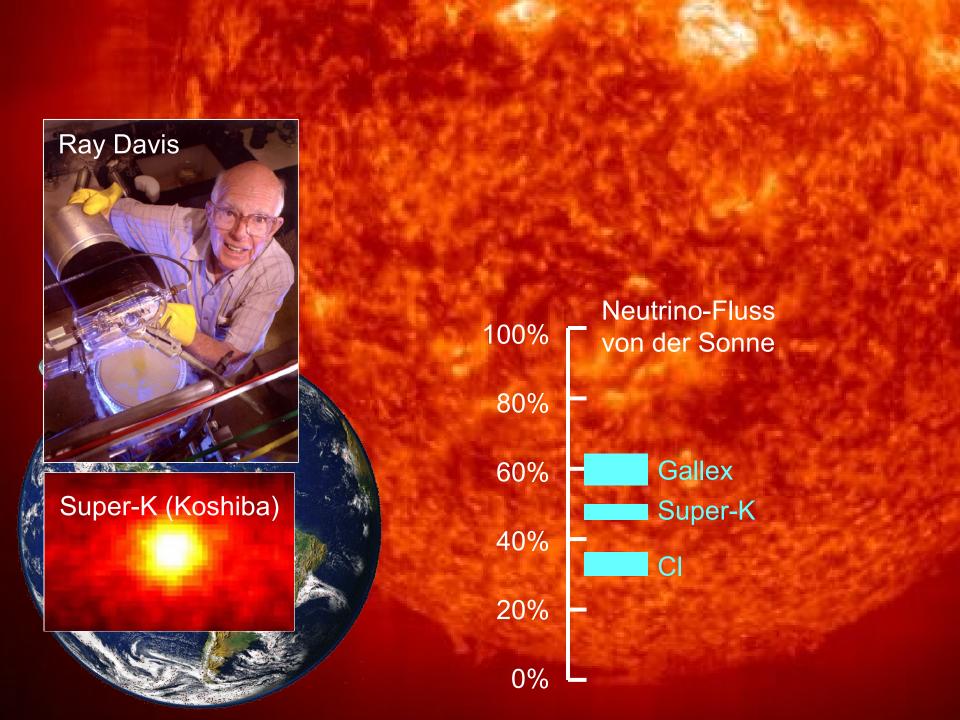


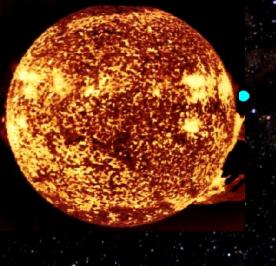
2002: Davis & Koshiba















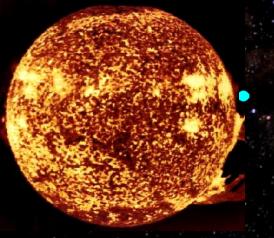


Elektron-Neutrino: induziert <sup>37</sup>Cl → Ar



in radiochemischen Experimenten nicht sichtbar!

**▶** Neutrinos haben eine Masse!



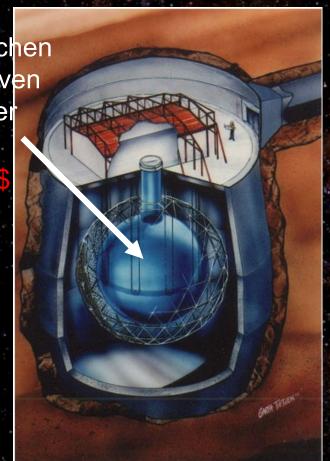
Neutrino-Oszillationen?

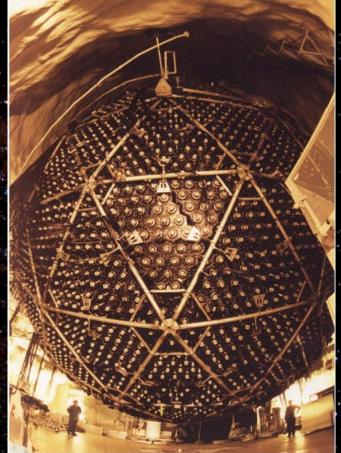


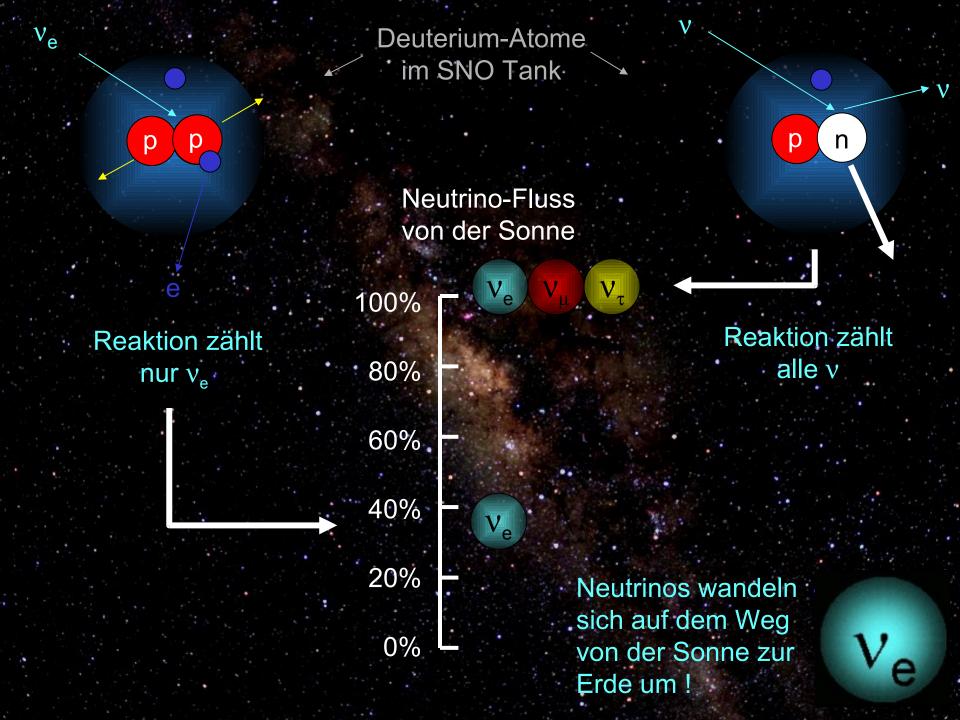
Ein Teil der kanadischen strategischen Reserven an schwerem Wasser (D<sub>2</sub>O)

Wert: 300 Millionen S

SNO: Sudbury Neutrino Observatory









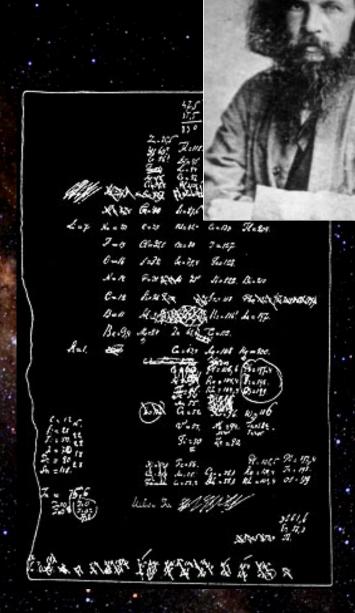
## Neutrino-Oszillationen leichtgemacht

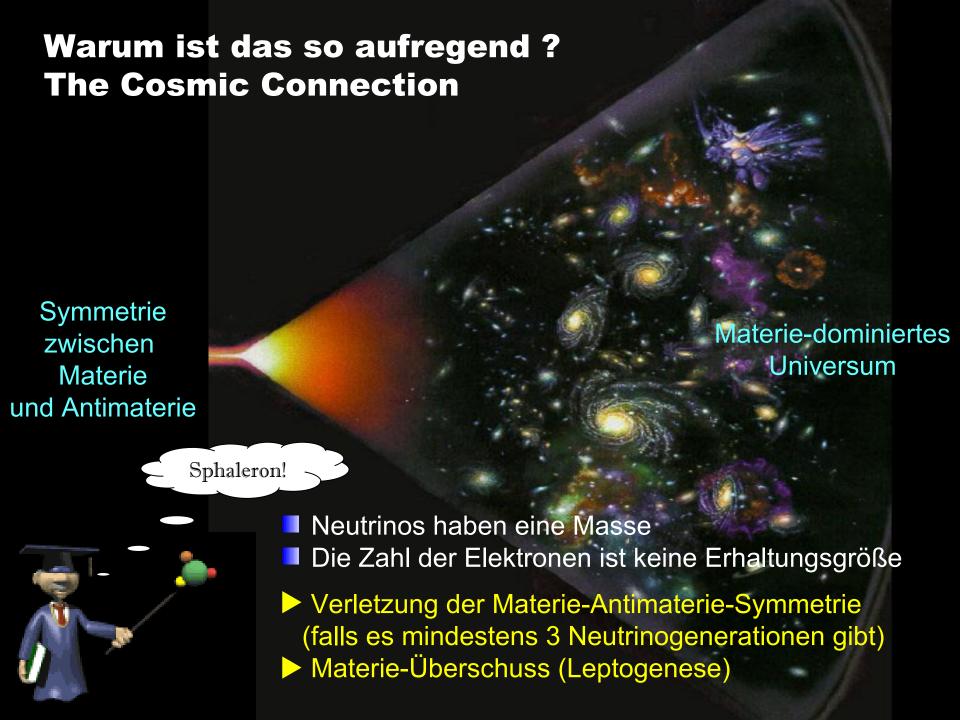


### Warum ist das so aufregend?

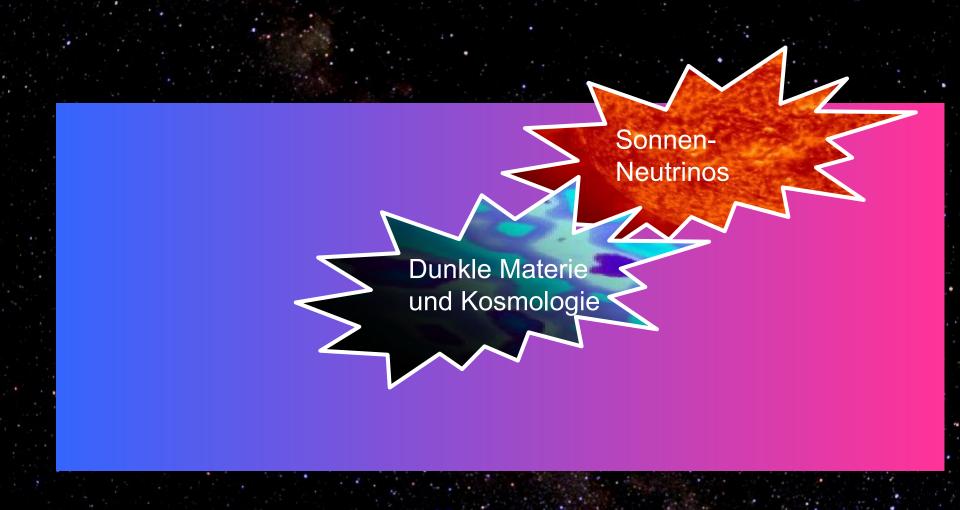
sieben weitere {unverstandene} Zahlen, welche die Beziehung der drei Teilchengenerationen charakterisieren ...











Teilchenphysik

**Astroteilchenphysik** 

**Astrophysik** 

Eine Erfolgs-Story:
Neutrinos aus der Son





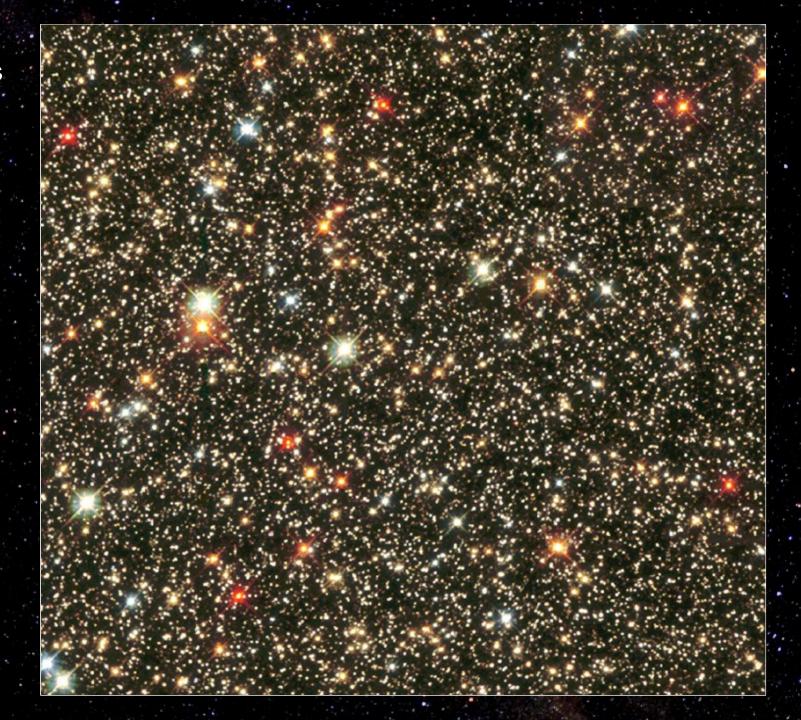


Die große Frage:
Woraus besteht der Kosmos
oder
Die dunkle Seite des
Universums

2006: Smoot & Mather

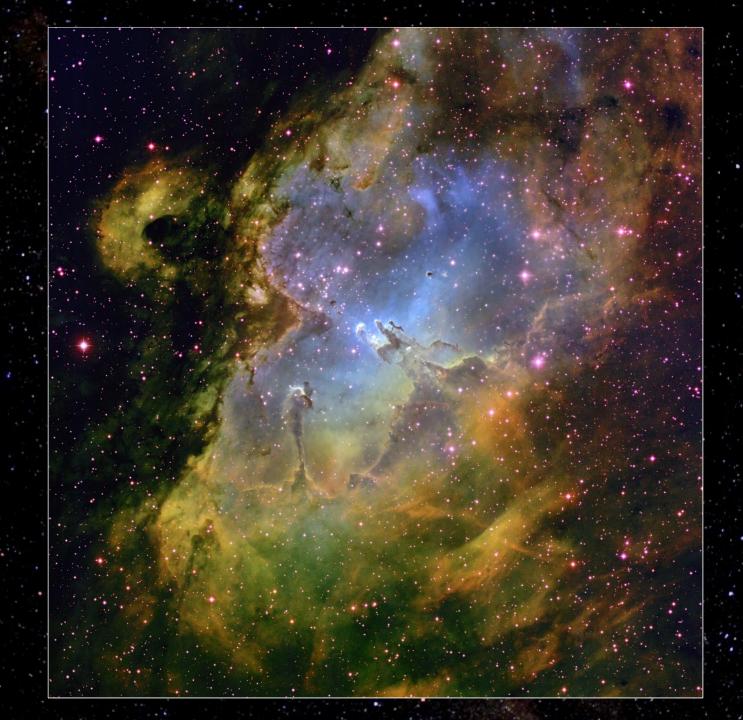
Sagittarius Region

Hubble Space Telescope

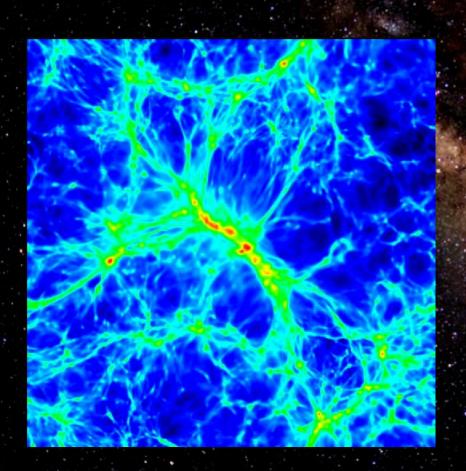


Eagle Nebula

T.A. Rector & B.A. Wolpa NOAO



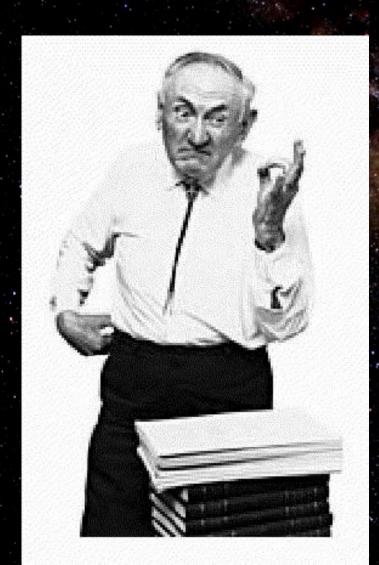
das Universum muss aber noch mehr Materie enthalten...

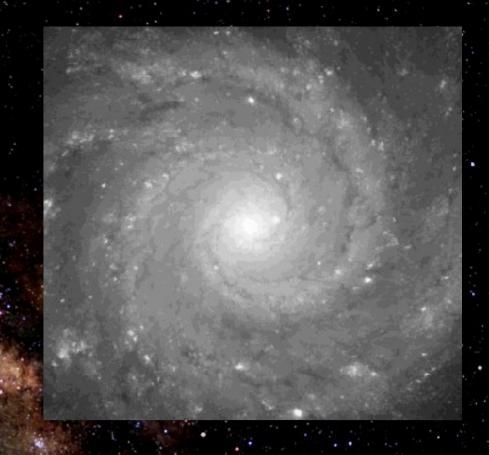






das Universum muss aber noch mehr Materie enthalten...

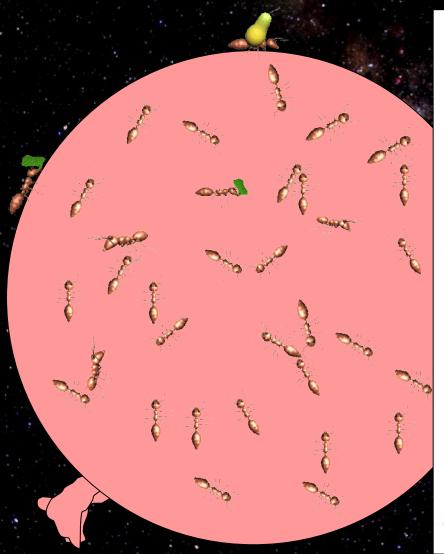


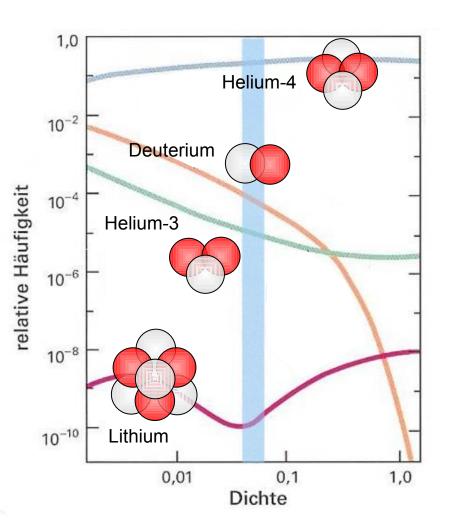


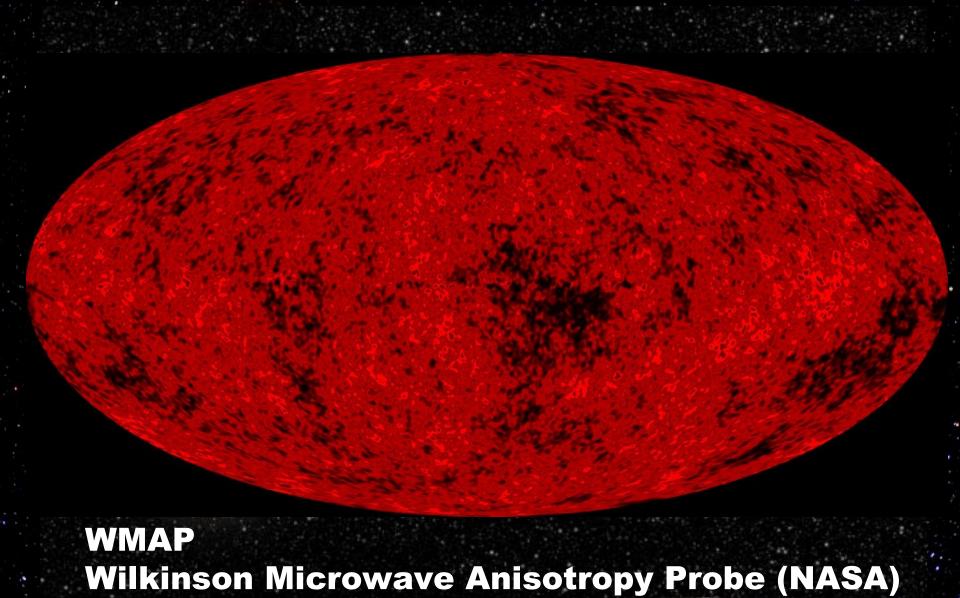
- **▶ Dunkle Materie**
- ist nicht sichtbar
- besteht nicht aus
  - Quarks und Elektronen

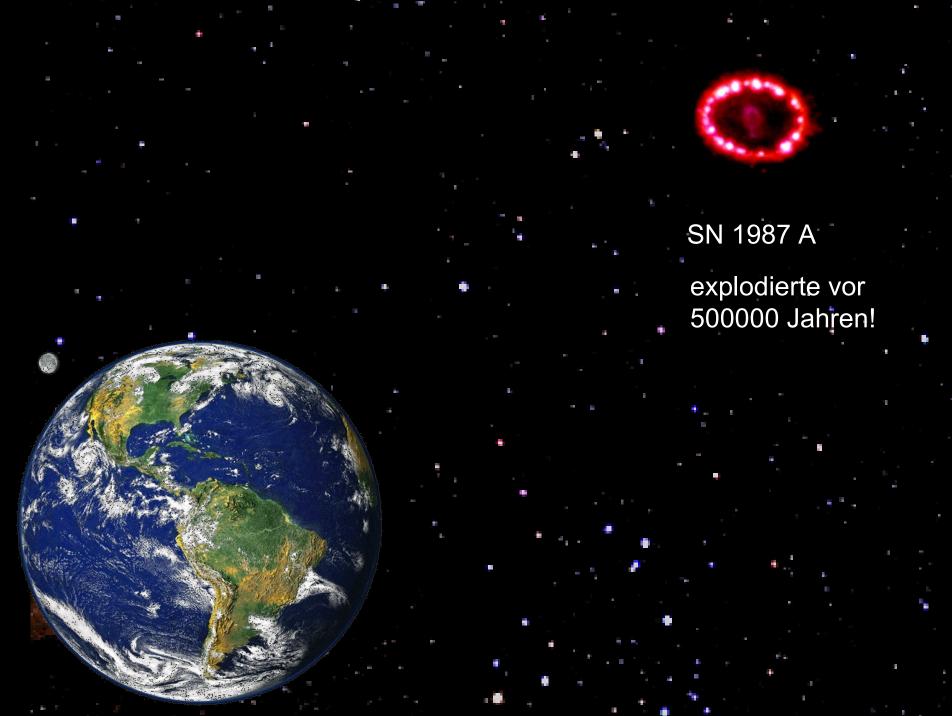
# Einige Minuten nach dem Urknall – die Entstehung der Elemente



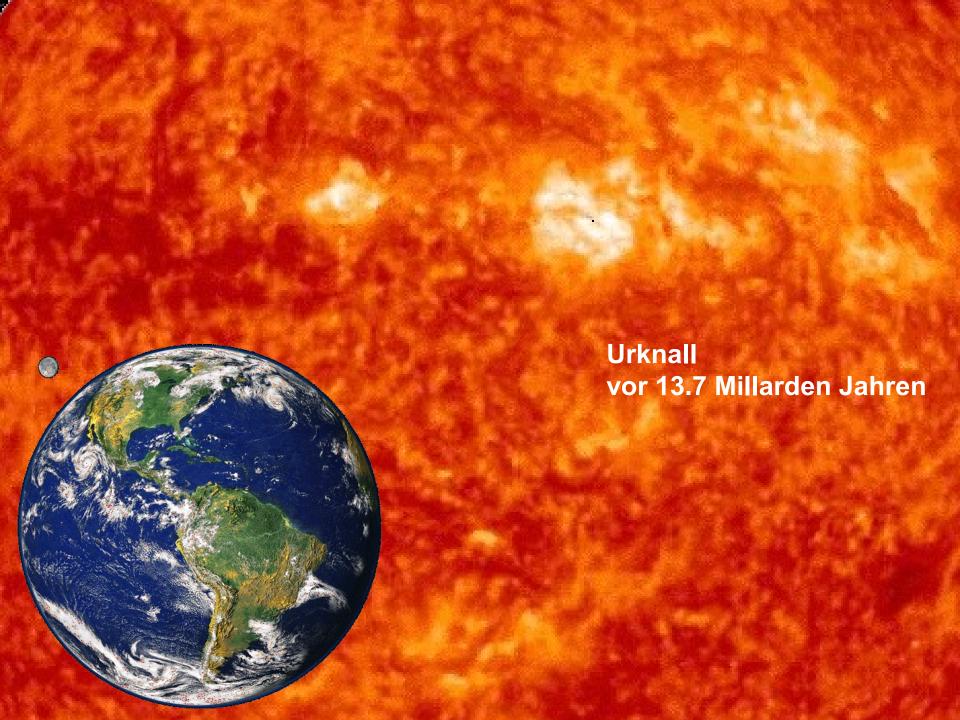


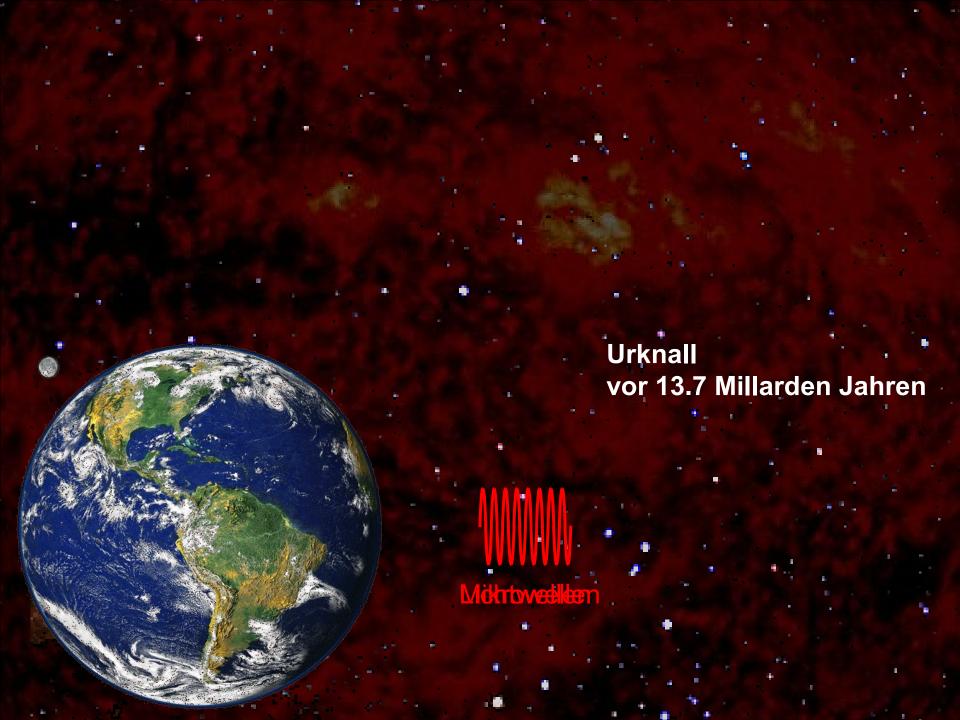


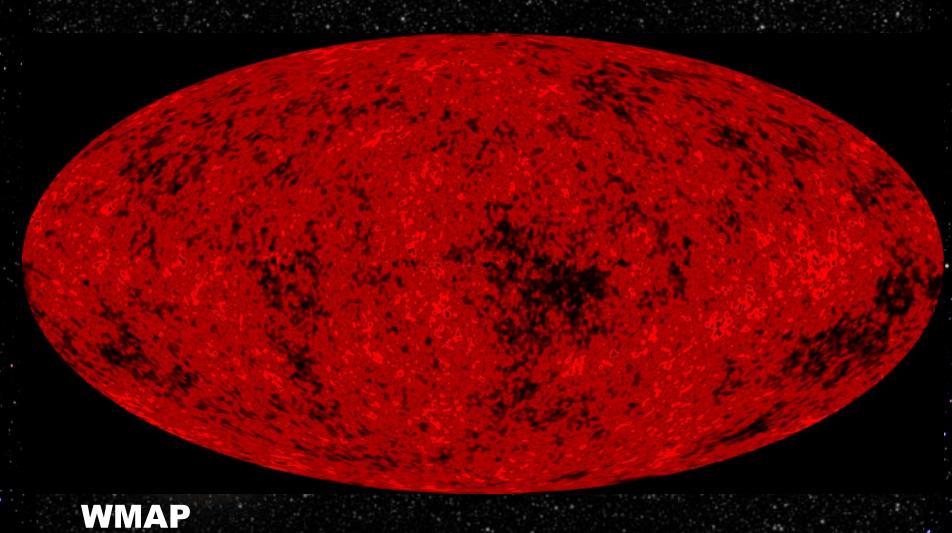








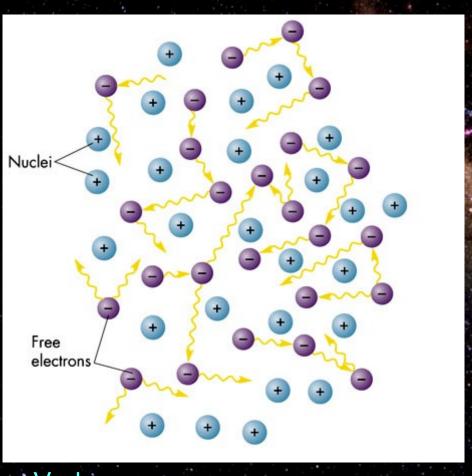




WMAP
Wilkinson Microwave Anisotropy Probe (NASA)

# Einige 100000 Jahre nach dem Urknall

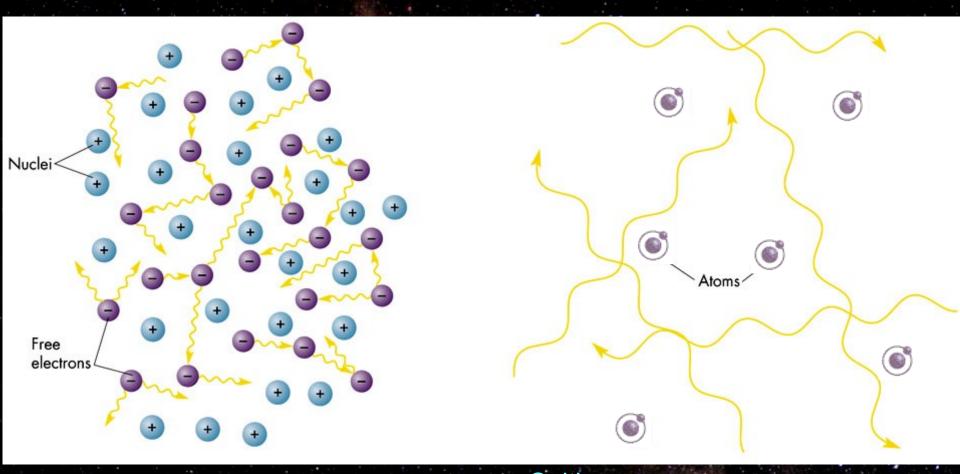
- Das Universum is kalt genug (etwa 3000°), dass sich Kerne und Elektronen zu Atomen verbinden
- Das Universum wird damit transparent für Licht



Vorher:
Strahlung an Materie gekoppelt

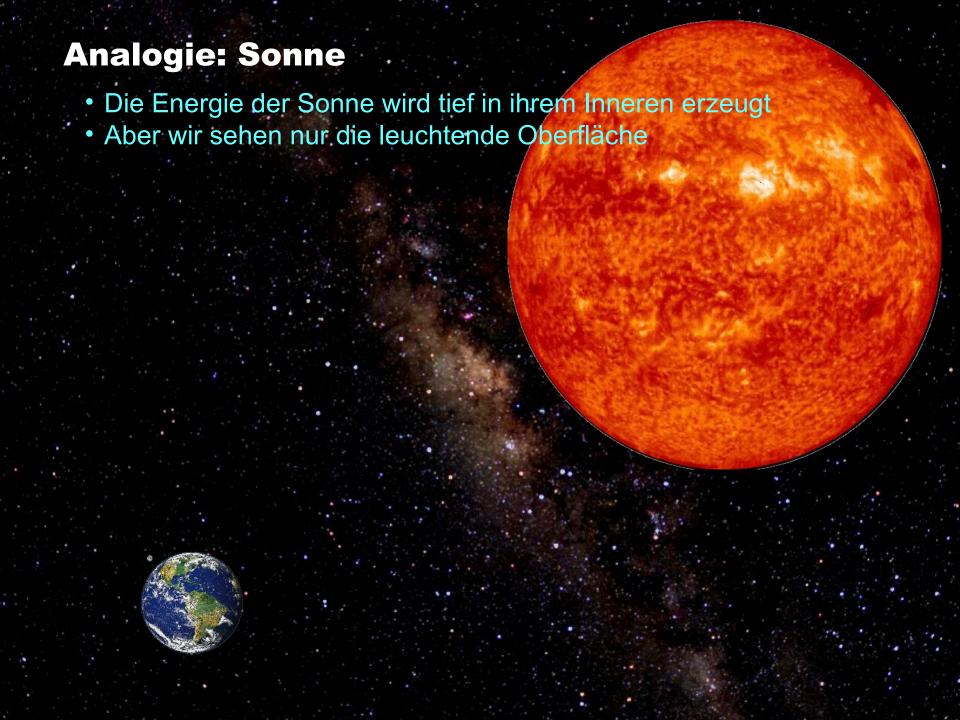
## Einige 100000 Jahre nach dem Urknall

- Das Universum is kalt genug (etwa 3000°), dass sich Kerne und Elektronen zu Atomen verbinden
- Das Universum wird damit transparent f
  ür Licht

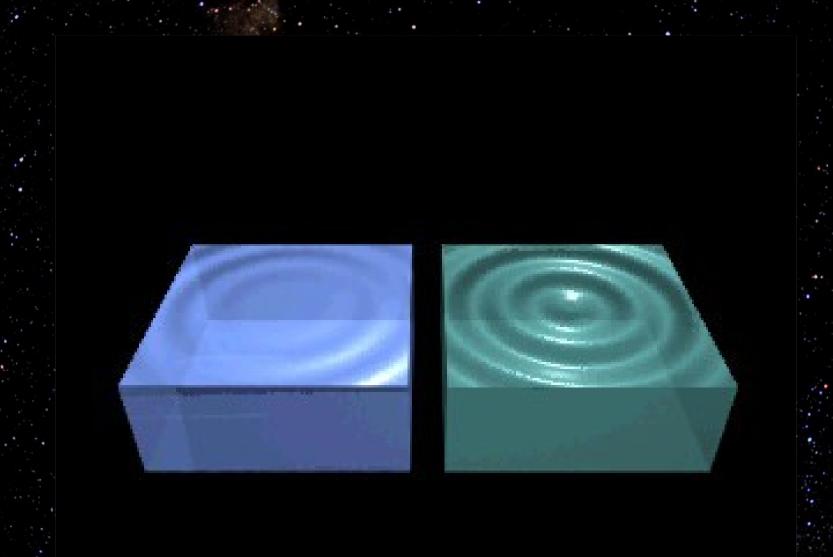


Vorher:
Strahlung an Materie gekoppelt

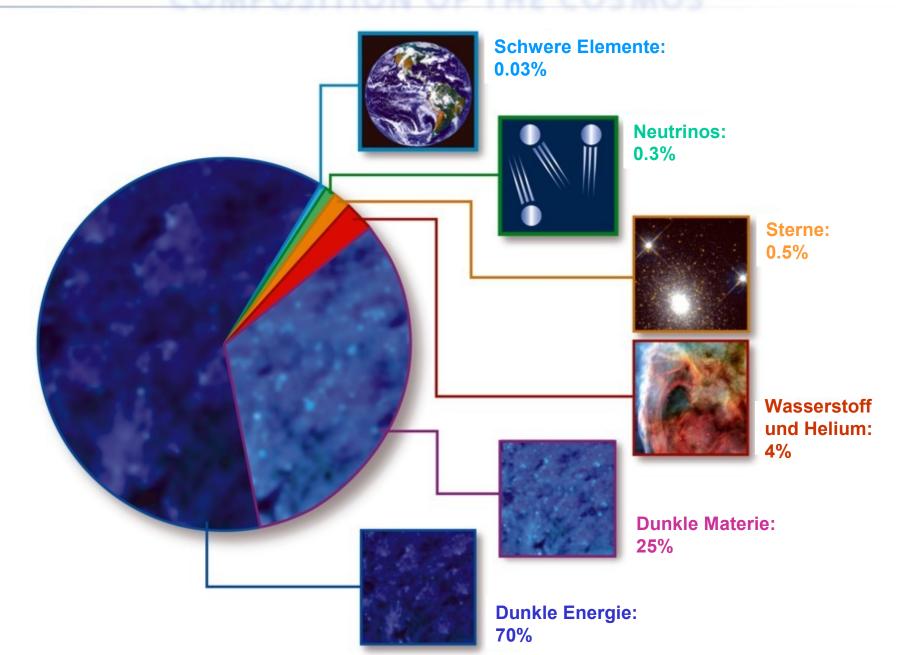
Seither: Strahlung breitet sich frei aus



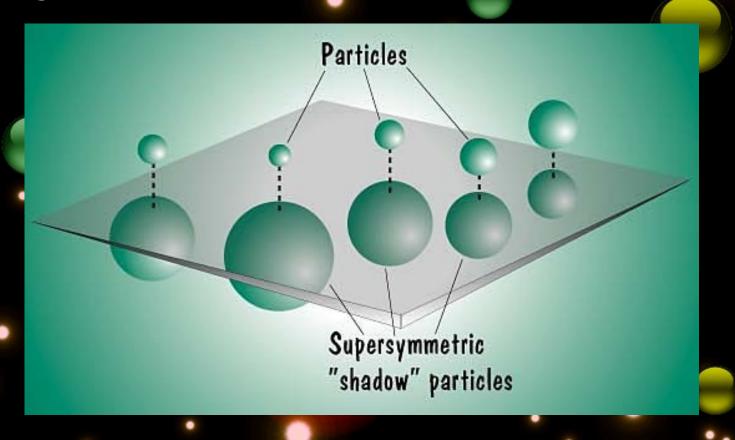
# MAP sieht "Wellen im Urknall"



#### COMPOSITION OF THE COSMOS



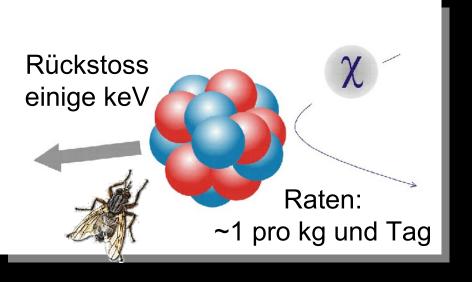
## Supersymmetrische Teilchen als Dunkle Materie



- Im Urknall erzeugt (mit "bekannter" Rate)
- wechselwirken mit normaler Materie nur über Gravitation und die schwache Wechselwirkung
  - ... genau wie Neutrinos ...

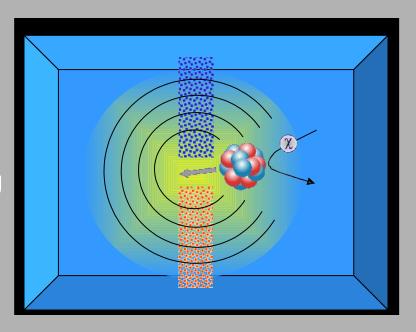


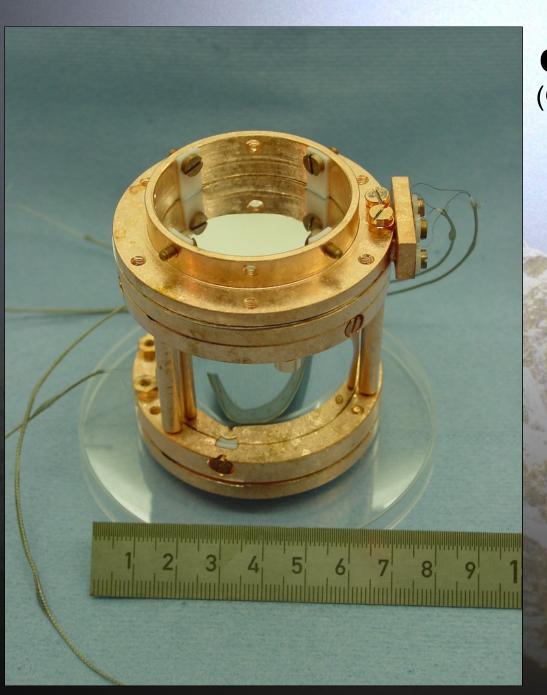
### **DM-Detektoren**





- Wärme
- Ionisation / Ladung
- Szintillationslicht

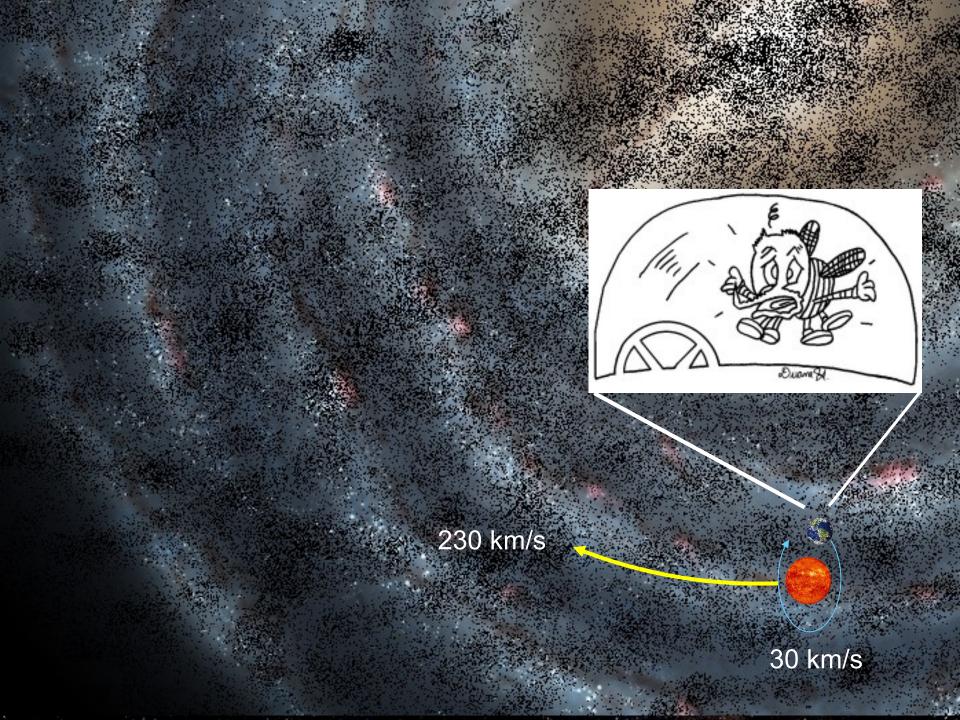




## **CRESST Experiment**

(Gran Sasso Untergrundlabor) CaWO<sub>4</sub> Kristalle bei 20 mK





# Das DAMA Experiment

