11 Teilchenphysik in der Astrophysik

- 11.1 Astroteilchenphysik: Ein Überblick
- 11.2 Standardmodell der Kosmologie
- 11.3 Thermische Entwicklung des frühen Universums
- 11.4 Dunkle Materie und Dunkle Energie
- 11.5 Sternentwicklung: Nukleosynthese der schweren Elemente

Einleitung

- Astronomie: Beobachtung von Objekten und Materie ausserhalb der Erdatmosphäre
- Astrophysik: Physikalische Verhalten und dynamische Entwicklung von Himmelsobjekten und Materie
- Astroteilchenphysik: Teilchenphysik <->Astrophysik
 - Woraus besteht das Universum?
 - Wie ist das Universum entstanden?
 - Wie wird es sich entwickeln?

Kosmische Strahlung

Gamma-Astrophysik Astroteilchenphysik **Solare Neutrinos**

Neutrino- Astrophysik

Gravitationswellen Kosmologie und das "dunkle"
Universum

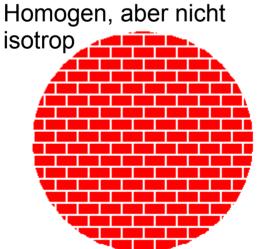
11.1 Standardmodell der Kosmologie

- Grundlage: Kosmologisches Prinzip (Verallgemeinerung des Kopernikanischen Prinzips).
- Für große Distanzen (>100 Mpc) wird angenommen:
 - Das Universum ist homogen
 - Das Universum ist isotrop
- Mpc=Mega-Parsec=10⁶ pc, 1 pc=3,086x10¹⁶ m

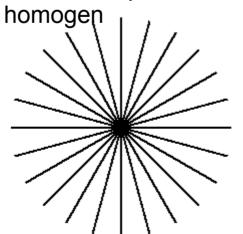
Isotropes und homogenes Universum

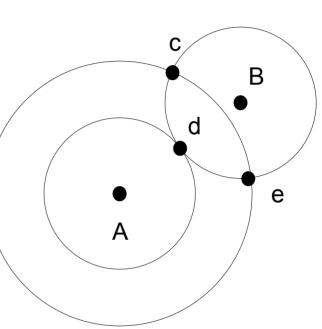
- Wenn das Universum für jeden Beobachter isotrop ist, dann ist das Universum auch homogen
- Beobachter A und B sehen isotropes Universum:

→ c=d=e



Lokal Isotrop, aber nicht





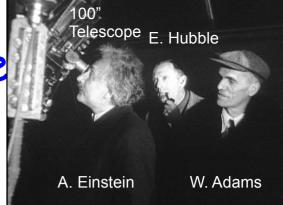
Anthropisches Prinzip (AP)

- AP in Kurzform:
 - Wenn das Universum nicht so beschaffen wäre, wie es jetzt ist, gäbe es uns nicht als Beobachter, der dieses Universum physikalisch beschreiben kann
- · Teilweise Widerspruch mit kosmologischen Prinzip
- AP ist hilfreich, um "Fine-tuning"-Problem zu diskutieren
- AP ist in der modernen "Landscape"-Betrachtung (>10⁵⁰⁰ Universen) relevant

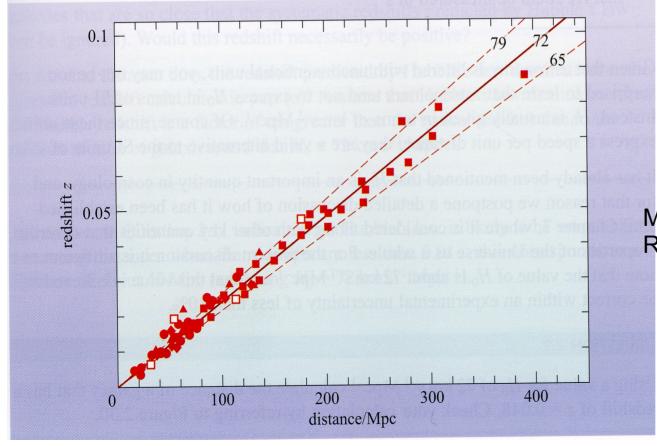
Fundamentale Kosmologische Beobachtungen

- Nachthimmel ist dunkel (->Universum ist endlich, dynamisch)
- Galaxien sind isotrop am Himmel verteilt (kosmol. Prinzip)
- ⁴He ist universell mit relativer Häufigkeit: ~25% (primordiale Nukleosynthese)
- Hubbles Gesetz: z~Distanz (Expansion des Universums)
- Älteste bekannte Objekte $\sim 12x10^9$ Jahre (Minimales Alter des Universums)
- Thermische, isotrope Mikrowellenhintergrundstrahlung (CMB) heißer "Big Bang", Dunkle nicht-baryonische Materie, flache,
 Euklidische Geometrie, Dunkle Energie

Edwin Hubbles Beobachtung de expandierenden Universums



 Beobachtung von "kosmologischer Rotverschiebung" z (spektrale Messung) von Sternen mit bekannter absoluter Leuchtkraft (z.B. Cepheiden) in anderen Galaxien



Hubbles Gesetz:

 $z=DH_0/c$

z= $\Delta \lambda/\lambda$ H₀~75 km/(s Mpc)

Mögliche Ursachen für Rotverschiebung:

Dopplereffekt Gravitationseffekt Expansion der Raumzeit

> Seite 8 Kapitel 11.

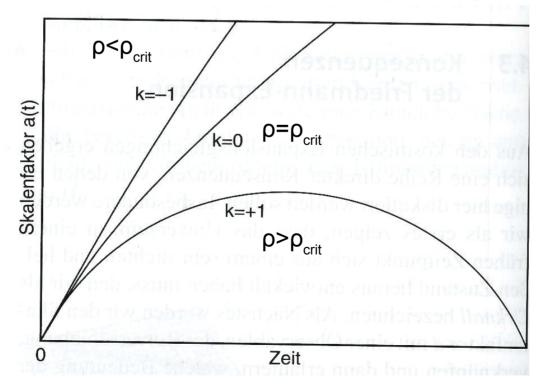
Expandierendes Universum

- Skalenfaktor a(t) in einem expandierenden Universum
 - Koordinatensystem zur Zeit t= $\mathbf{t}_{ extsf{o}}$: $\mathbf{r}(t_0)=\mathbf{x}$
 - Zu einer Zeit $t>t_0$: $\mathbf{r}(t) = a(t)\mathbf{x}$
 - Homogene Dichte: ho =
 ho(t)
- Bewegungsgleichung für a(t): a(t=t₀)=1, da/dt(t₀)=H₀
 - Kritische Dichte: da/dt->0 (für $H_0=h$ 100 km/(sMpc))

$$\rho_{\rm cr} = \frac{3H_0^2}{8\pi G} = 1.88 \times 10^{-29} h^2 g/{\rm cm}^3 \sim 6 \, {\rm m_p/m^3}$$

Ein einfacher Fall

- Lösung für den einfachen Fall eines euklidischen Universums (keine intrinsische Krümmung der Raum-Zeit)->Lösung für a(t)
- Singularität für t->0 (a(0)=0): Big Bang!



Der allgemeine Fall für a(t): Friedmann-Lemaître-Gleichung

• Materie:

Strahlung

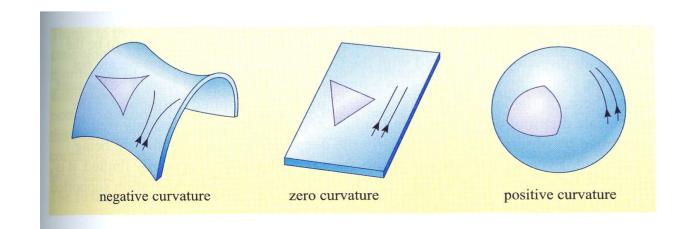
kosmologische Konstante

$$\Omega_m = \frac{\rho_{m,0}}{\rho_{\rm cr}}$$

$$\Omega_r = \frac{\rho_{r,0}}{\rho_{\rm cr}}$$

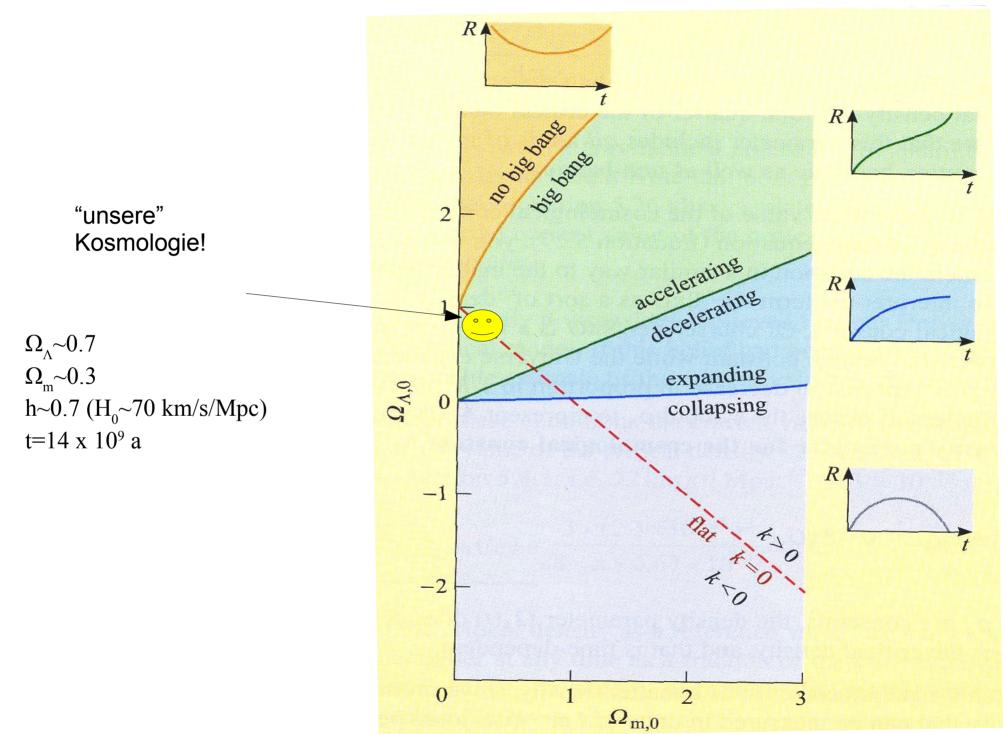
$$\Omega_{\Lambda} = \frac{\rho_v}{\rho_{\rm cr}} = \frac{\Lambda}{3H_0^2}$$

$$H^{2}(t) = H_{0}^{2} \left[a^{-4}\Omega_{r} + a^{-3}\Omega_{m} + a^{-2}(1 - \Omega_{m} - \Omega_{\Lambda}) + \Omega_{\Lambda} \right]$$



=-K

Geometrie der Raumzeitkrümmung Hyperbolisch (K<0) Flach (Euklidisch) K=0 Sphärisch K>0 Seite 11 Kapitel 11.



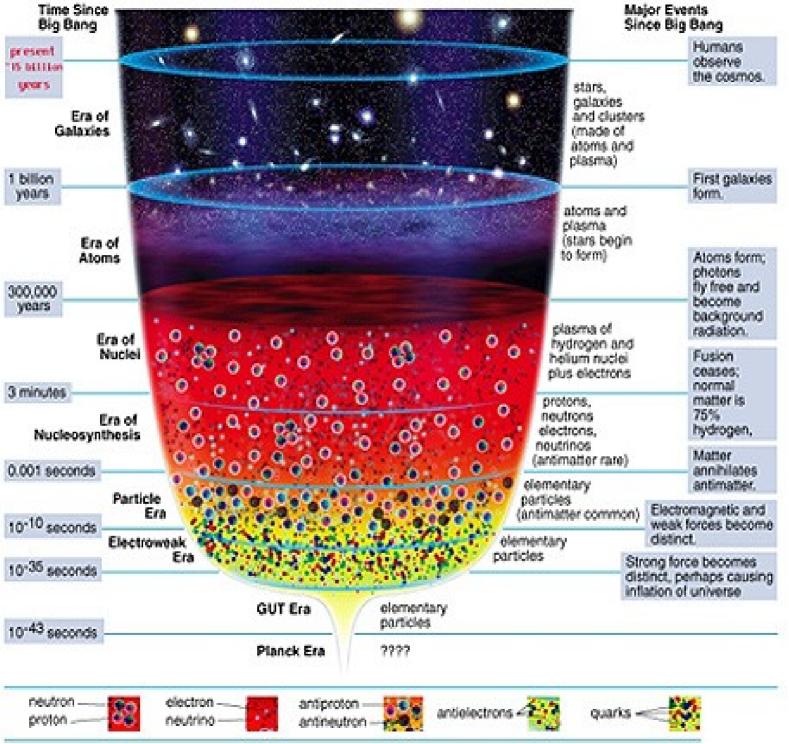
Kapitel 11.

11.3 Thermische Entwicklung des frühen Universums

- WO bzw. WANN fangen wir an?
- Wir betrachten Raum-Zeit als Kontinuum (Gravitation ist klassische Theorie)
- Für extrem hohe Energien, kurze Zeit nach der Singularität, sind alle fundamentalen Kräfte vermutlich vereinheitlicht gewesen – keine kohärente Theorie möglich!
- Natürliche Größen: Planck-Einheiten (aus h,G,c):

$$t_p = \sqrt{\frac{\hbar G}{c^5}} \approx 5 \times 10^{-44} \text{ s} \qquad l_p = \sqrt{\frac{\hbar G}{c^3}} \approx 10^{-35} \text{ m}$$

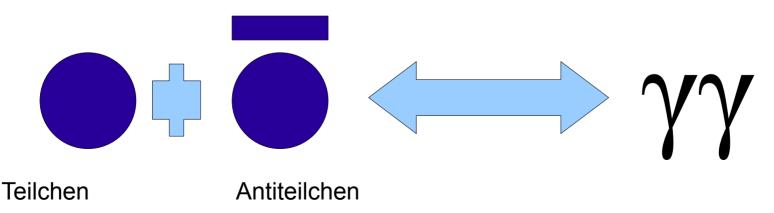
$$m_p = \sqrt{\frac{\hbar c}{G}} \approx 2 \times 10^{-8} \text{ kg} \approx 10^{19} \text{ GeV/c}^2$$



Seite 14 Kapitel 11.

Vor 14 Milliarden Jahren..

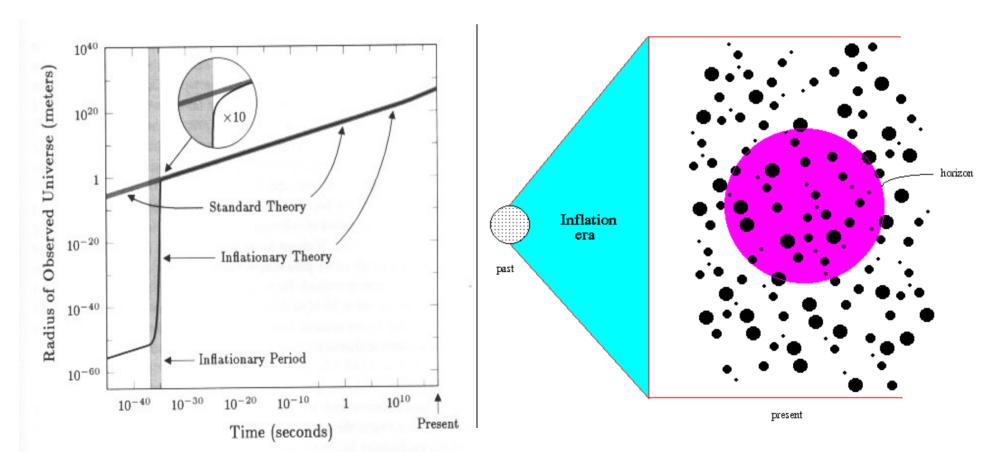
- t<10⁻⁴³ s: Planck-Ära, Vereinheitlichung aller 4 Kräfte,
 Quantisierung von Raum-Zeit? T>10³² K->10¹⁹ GeV
- t≥10⁻⁴³ s:Gravitation entkoppelt, elektroschwache und starke WW gleich stark (GUT). Elementare Teilchen entstehen und zerstrahlen: Quarks, Leptonen, Eichbosonen, Higgs, ... im thermischen Gleichgewicht laufen Annihilation und Erzeugung mit gleicher Rate



Seite 15 Kapitel 11.

Inflation

• 10⁻³⁵ s-10⁻³²s: Phase kurzzeitiger Expansion: 10⁻⁵⁰m->1m



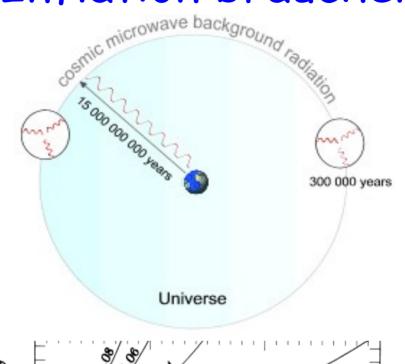
Inflation wirkt wie ein gigantisches Vergrößerungsglas!

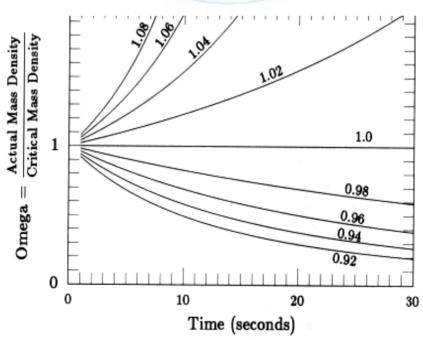
Einschub: Warum wir Inflation brauchen

- Horizont-Problem: Warum ist der CMB nahezu isotrop?
- Flachheits-Problem (oder: warum Bleistifte nicht au der Spitze stehen)

$$0.98 < \Omega_0 < 1.02$$

$$-\frac{1}{1+\frac{0.02}{1+z}} < \Omega < \frac{1}{1-\frac{0.02}{1+z}}$$



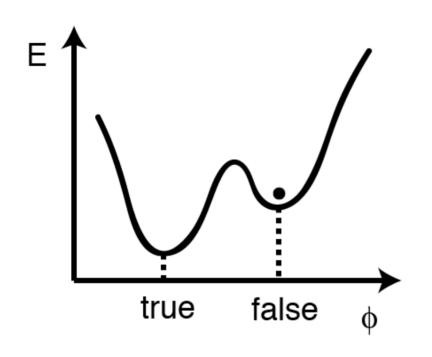


Einschub: Wie Inflation funktionieren könnte

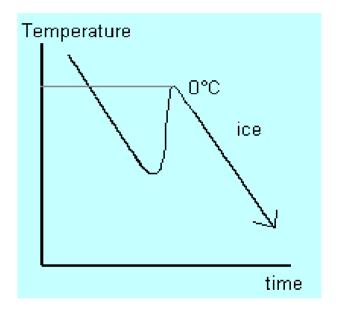
- Es wird eine hohe Vakuumenergiedichte benötigt (ähnlich kosmologische Konstante): "Inflaton"
- Abkühlende Universum wird in einem "falschen" Vakuum gefangen
- Schnelle Expansion, bis Grundzustand erreicht wird (analog zu unterkühltem Wasser)
- Abgabe der Energie: Aufheizung des Universums
- Inflaton könnte am Phasenübergang, der zur Entkopplung der starken Wechselwirkung führte, beteiligt sein

Seite 18 Kapitel 11.

Inflaton-Potenzial



Analog: Unterkühltes Wasser



Nach der Inflation..

- t~10⁻³³ s: Universum bei T~10²⁸ K
- t~ 10^{-12} s: Elektromagnetische und schwache Wechselwirkung spalten auf T~ 10^{16} - 10^{15} K bzw. E= $10^{11}..10^{12}$ eV Phasenübergang
- t~10⁻¹²..10⁻⁶ s: Quarks und Gluonen im thermischen Gleichgewicht -Quark-Gluon-Plasma
- t~10⁻⁵s: Quarks und Gluonen kondensieren zu Barionen und Mesonen (T=2x10¹² K bzw. E=200 MeV)
- t~10-4s: Protonen zerstrahlen nicht vollständig (CP-Verletzung: Bariogenese!) $p+\bar p \to \gamma+\gamma$

Kapitel 11.

Einschub Bariogenese

- Übersichts-Artikel: Dolgov et al. 1997 (hep-ph/9707419)
- Asymmetrie zwischen Barionen und Antiteilchen

$$\eta = \frac{n_B - n_{\bar{B}}}{n_{\gamma}}$$

- Wie groß ist diese Asymmetrie (η)?
 - Wir zählen alle Barionen im Universum...
 - Wir zählen alle Photonen im Universum..
 - Und wir nehmen an, dass keine Antiteilchen existieren

Wieviele Sterne Barionen sind am Himmel

Sonnenmasse=2x10³⁰kg

- Anzahl an Galaxien: N_{gal}≈10¹¹
- Typische Masse einer Galaxie: $M_{gal} \approx 10^{11} M_{\odot}$
- Zahl der Atome/ M_o=1.2x10⁵⁷ Atome
- Gesamtzahl: $N_{bar} = N_{gal} \cdot M_{gal} \cdot 1.2 \times 10^{57} = 1.2 \times 10^{79}$
- Dichte $n_{bar}=N/V$ mit $V=4\pi/3$ $r^3=1.4\times10^{86}$ cm³: $n_{bar}=8.5\times10^{-8}$ cm⁻³
- Dichte der CMB-Photonen: $n_v = 410 \text{ cm}^{-3}$

$$\eta = \frac{n_B - n_{\bar{B}}}{n_V} \approx 2 \times 10^{-10}$$
 Genauere Analyse 2.6< $\eta/10^{-10} < 6$

Weiter geht es.. Barionen sind da

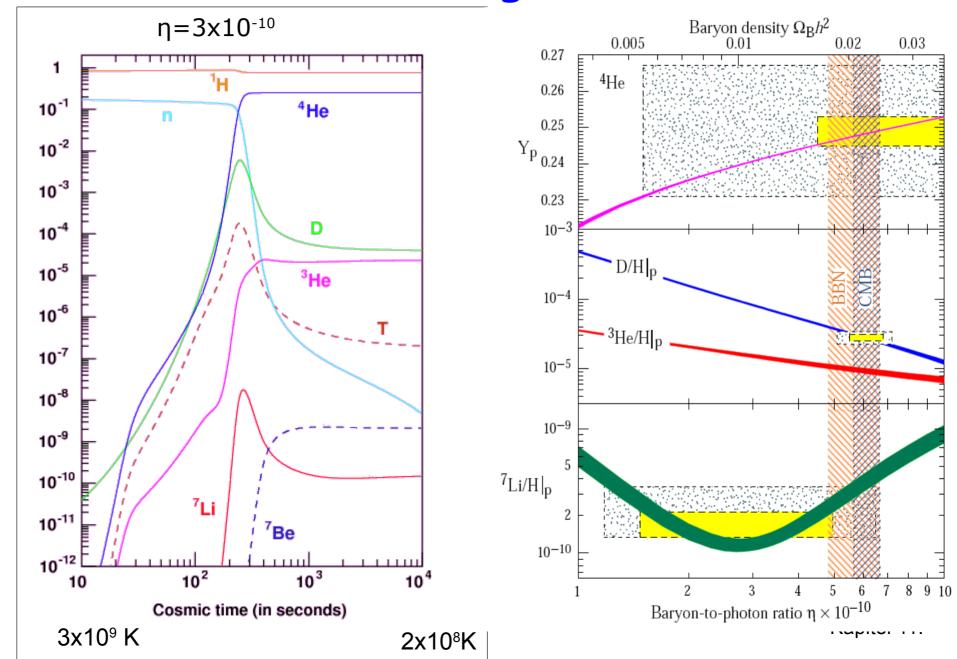
- Photonen dominieren mit ca. 10¹⁰ Photonen/Barion!
- t~1s: T=10¹⁰ K bzw. E=1 MeV
 - Neutronen fangen an häufi $p + \bar{\nu}_e \to n + e^+$ n $n \to p + e^- + \bar{\nu}_e$ and $p + e^- \to n + \nu_e$ dominant: Zerfall $p + e^- \to n + \nu_e$ Einfangreaktionen selten!
 - Schwache WW "friert" aus
 - Neutrinos entkoppeln
 - Protonen werden gegen Neutronen angereichert

Nukleosynthese - drei Minuten..

- Nach Bariogenese: n/p~exp(-Q/T)~1/6 mit Q=1,293
 MeV
 - Neutronzerfall ($t_{1/2}$ =615 s): $n \rightarrow p + e^{\bar{i}} + \bar{v}$
 - Deuteriumbildung (t>100 s, wenn kT<0,1 MeV) $n/p\sim1/7$ $p + n \longleftrightarrow d + \gamma$
 - Sobald Deuterium vorhanden ist:
 - ³He, ⁴He, ³H entstehen

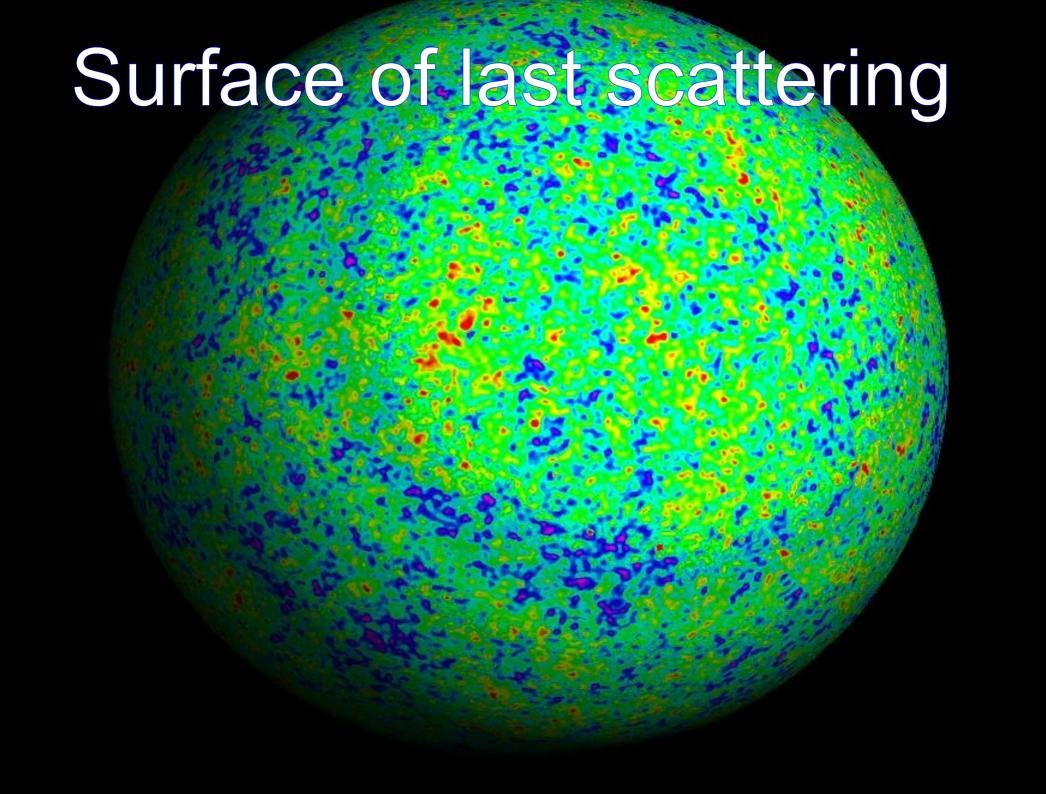
$$d+n \rightarrow H^3 + \gamma$$
 $d+d \rightarrow He^3 + n$
 $H^3 + p \rightarrow He^4 + \gamma$ $d+d \rightarrow H^3 + p$ $d+d \rightarrow He^4 + n$
 $d+p \rightarrow He^3 + \gamma$ $d+d \rightarrow He^4 + n$ $d+d \rightarrow He^4 + p$ $d+d \rightarrow He^4 + p$

Zeitliche Entwicklung der Massenhäufigkeiten



Nach der Nukleosynthese

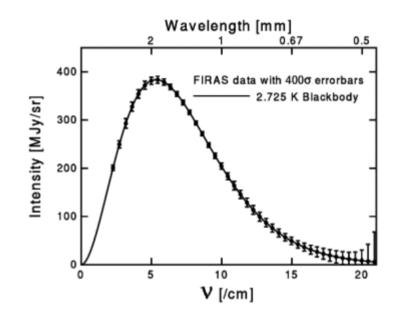
- t~1000 s: Nukleosynthese-Prozesse abgeschlossen, Expansion und weitere Abkühlung des Plasmas (e, Nukleide, Photonen). Photonen streuen an freien Elektronen (optisch dick)
- t~300 000 Jahren: T~3000 K bzw. ~eV: Kombination von e+p->H Atomen! Photonen entkoppeln
 - Übergang Strahlung -> Materiedominiertes Universum (E_v =1 eV, E_p =GeV)
 - Sternentstehung kann (im Prinzip) losgehen..



Energiespektrum des CMB

• Spektrum eines Schwarzkörpers:

$$I(\lambda) = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{hc/\lambda kT} - 1}$$



- Temperatur: $T=(2,728 \pm 0,002) K$
- Nahezu isotrop: △T/T~10⁻⁵
- · Genaue Vermessung durch Satelliten WMAP, PLANCK

Ursachen für die Anisotropien

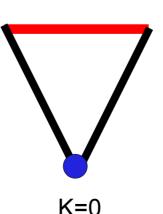
- Akustische Wellen in Plasma im thermischen Gleichgewicht:
 - Höhere Dichte: Kontraktion durch Gravitation der Barionen->Aufheizung
 - Heißes Plasma: Größerer Strahlungsdruck
 - Wenn Strahlungsdruck größer als Anziehung durch Gravitation: Expansion und Abkühlung
 - Das kühle Plasma kontrahiert wieder...
- Zur Zeit t_{rec} entkoppeln Photonen: Momentaufnahme des oszillierenden Plasmas (verschiedene Moden)

Größte Wellenlänge

- Akustische Wellen im relativistischen Plasma $c_s \sim c/\sqrt{3}$
- Maximale Wellenlänge: $\lambda = t_{rec} c_s \approx r_H(t_{rec})/\sqrt{3}$
- t_{rec}: Zeit bis zur Rekombination
- Entsprechende Winkelskala: $\theta = \lambda/D_A \approx 1^\circ (\Omega = 1)$
- D_△: Winkeldistanz

Beobachter sieht eine Einheitslänge in verschiedenen Raumkrümmungen



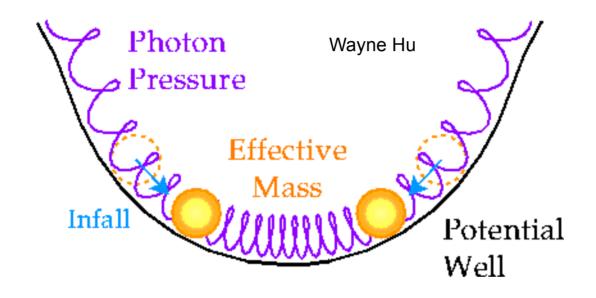




K>0

Seite 30 Kapitel 11.

Analogie



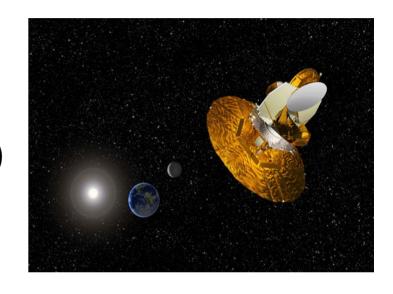
- · Wir sehen akustische Wellen
- Photonen entsprechen der "Feder"
- Kopplung an Elektronen und Barionen über Strahlungsdruck
- · Gravitation als Rückstellkraft

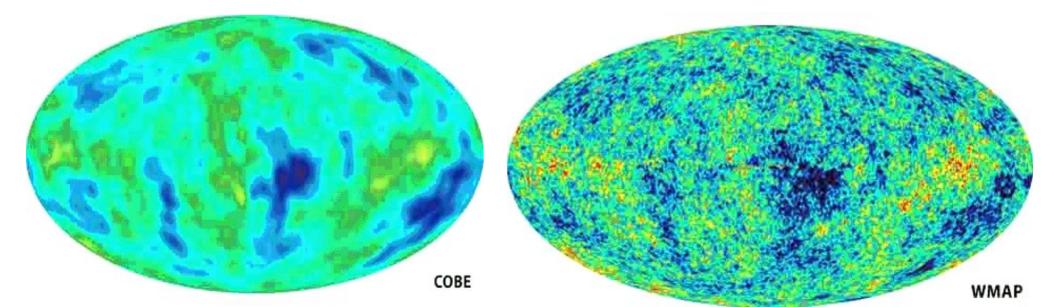
Quantitative Auswertung der Anisotropien

- Zerlegung in Kugelflächenfunktionen $Y_{\ell m}(\theta, \phi)$
- Kugelflächenfunktionen sind vollständig und orthonormal
- Koeffizienten c_ℓ (nach Summierung über m) und das Leistungsspektrum $\ell(\ell+1)c_\ell$
- Multipolmoment ℓ entspricht einer Winkelskala $\theta \sim 180^\circ/\pi$
- Messungen mit WMAP und bei kleinen Winkeln Ballonen (bzw. bald PLANCK)

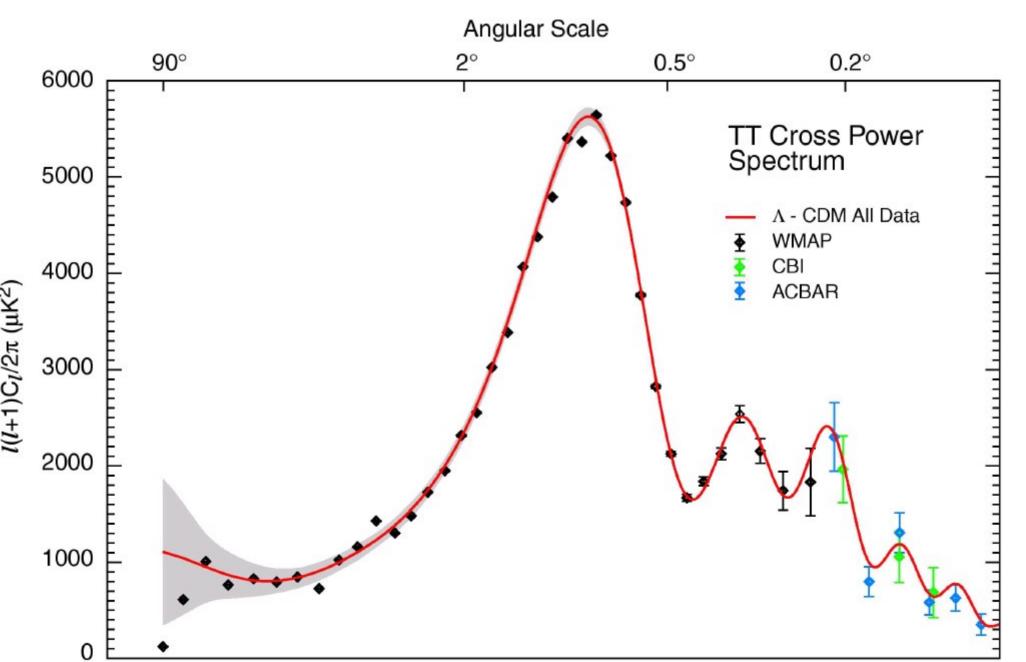
WMAP* Präzisionsmessungen

- NASA-Mission, Start 2001
- Vermessung des CMB bei 5
 Frequenzen (Vordergrundemission)
- Winkelauflösung von ca. 0,3°
- Messung der Polarisation möglich





Messungen des Leistungsspektrums



Kommentar zu den "Fehlern" (graues Band im vorigen Bild)

- Wir messen nur einen Himmel statistische Fehler sind also denkbar ungünstig
- Jede Multipolzahl l hat 2l+1 unabhängige Momente
- Hieraus ergibt sich Einschränkung auf die Genauigkeit (unabhängig vom Instrument)

$$\Delta C_{\ell} = \frac{C_{\ell}}{\sqrt{2\ell + 1}}$$

Resultat aus den WMAP-Beobachtungen der kosmische Kuchen.

