Kosmologie und Astroteilchenphysik

Prof. Dr. Burkhard Kämpfer, PD Dr. Daniel Bemmerer

- Einführung in die Kosmologie
- Weltmodelle und kosmologische Inflation
- Thermische Geschichte des Universums
- **Urknall-Nukleosynthese**
- Dunkle Energie, dunkle Materie und die beschleunigte Expansion des Universums
- **Kosmische Mikrowellen-Hintergrundstrahlung**
- Supernovae als kosmische Standardkerzen
- Neutronensterne
- Entstehung und Nachweis kosmischer Strahlung
- Altersbestimmung des Universums
- Fundamentale Physik und die Sonne

8. Vorlesung, 03.06.2013

TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DRESDEN

Entstehung von ^2H , ^3He , $^7\text{Be} \rightarrow ^7\text{Li}$, vielleicht auch ^6Li parallel zu ^4He

- Reaktionsnetzwerk bestimmt Häufigkeit
- Monte-Carlo-Rechnungen unter Verwendung von Eingabewerten aus Experiment und Theorie (Mikrokosmos)
- ^7Be (Halbwertszeit 53 d) wird zu ^7Li
- Keine Entstehung von Kernen mit $A > 7$

(p,γ)
 (p,α)
 (p,n)
 (d,n)
 (d,p)
 (α,γ)

- Barrieren bei Masse 5 und 8 behindern den Aufbau zu höheren Massen durch Protoneneinfang
- Neutroneneinfang unbedeutend, da quasi alle Neutronen bereits in ^4He gebunden
- Coulombschwelle $\sim Z_1 Z_2$ behindert den Einfang von ^4He
- Ende der Urknall-Nukleosynthese bei ^7Li

Gesamtschau der Nuklidhäufigkeiten:

^4He , ^2H , ^7Li

Vorhersage und Beobachtung stimmen einigermaßen überein für diese drei Nuklide!

Vorhersage und Messung: ^4He , ^2H , ^7Li

Blau = Vorhersage, basierend auf CMB

Geld = Messung

Gepunktet = Messung, mit anderem
Auswerteverfahren

Lithium-(7-)
Problem der
Kosmologie

(B. Fields, Annu. Rev.
Nucl. Part. Sci. 2011)

Beobachtung von Nuklidhäufigkeiten: Das Lithium-„Plateau“

- Beobachtung von Absorptionslinien in sehr alten Sternen
- Darstellung als Funktion der Anreicherung in Kernen mit $A > 7$
- Fitten und Extrapolation zu Alter Null

The Very Metal-Deficient Star HE 0107-5240

ESO PR Photo 25a.02 (30 October 2003)

© European Southern Observatory

Kernreaktionen: Definition des Wirkungsquerschnitts

Reaktion A(a,b)B	a= Projektil	A = Target
------------------	--------------	------------

- Geometrische Vorstellung: Immer, wenn ein Projektil die am Target “angeheftete” Fläche σ trifft, findet die Reaktion A(a,b)B statt

$$\frac{\text{Reaktionen}}{\text{Zeit}} = \sigma \cdot \text{Targetatome} \frac{\text{Projektil}}{\text{Fläche} \cdot \text{Zeit}}$$

- Praktisch messbar:

Atommasse	Targetatome pro Fläche	= Dicke * Dichte /
	Projektil pro Zeit	= Ionenstrom

$$\sigma = \frac{\frac{\text{Reaktionen}}{\text{Zeit}}}{\frac{\text{Targetatome}}{\text{Fläche}} \cdot \frac{\text{Projektil}}{\text{Zeit}}}$$

Besonderheiten:

- Differentieller Wirkungsquerschnitt $d\sigma/d\Omega$
- Partieller Wirkungsquerschnitt $\sigma_{\text{tot}} = \sigma_{\text{elast}} + \sigma_{\text{inelast}}$

Lebensdauer und Halbwertszeit

- Differentialgleichung des radioaktiven Zerfalls, und ihre Lösung:

$$\frac{dN}{dt} = -\lambda N \quad N(t) = N_0 e^{-\lambda t} = N_0 e^{-t/\tau}$$

- Lebensdauer τ , Zerfallskonstante λ und Halbwertszeit $t_{1/2}$

$$\tau = \frac{1}{\lambda} = \frac{t_{1/2}}{\ln 2}$$

- Bei verschiedenen Zerfallsmöglichkeiten ein- und desselben Kerns addieren sich die $\lambda_{1,2}$:

$$\lambda = \lambda_1 + \lambda_2 + \lambda_3 \dots$$

- Es kann auch konkurrierend zu einem radioaktiven Zerfall die Zerstörung desselben Kerns durch eine Kernreaktion auftreten:

$$\lambda_{\text{Reaktion}} = \sigma \frac{\text{Projektile}}{\text{Fläche} \cdot \text{Zeit}}$$

Gerechnet wird analog (Beispiel Hot-CNO-Zyklus)

Experiment zu ${}^3\text{He}(\alpha,\gamma){}^7\text{Be}$: Der Beschleunigerraum von LUNA

$E_{\text{Strahl}} = 50 - 400 \text{ keV}$
 $0.5 \text{ mA } {}^1\text{H}^+$
 $0.3 \text{ mA } {}^4\text{He}^+$

Messung zur Urknall-Nukleosynthese: ${}^3\text{He}(\alpha,\gamma){}^7\text{Be}$ an LUNA, ${}^7\text{Be}$ -Spektren

$^3\text{He}(\alpha,\gamma)^7\text{Be}$ -Aktivierungsmessung an LUNA, Ergebnisse

Entstehung von Nukliden durch Spallation: ${}^9\text{Be}$, ${}^{10}\text{Be}$, ${}^{10}\text{B}$, ${}^{11}\text{B}$, (${}^6\text{Li}$)

- Sukzessive Anreicherung als Funktion der Zeit, hier $[\text{Fe}/\text{H}]$

$$[\text{Fe}/\text{H}] = \log \left[\frac{(n_{\text{Fe}} / n_{\text{H}})}{(n_{\text{Fe,Sonne}} / n_{\text{H,Sonne}})} \right]$$

Sonne: $[\text{Fe}/\text{H}] = \log 1 = 0$

- Erklärung: hochenergetische Teilchen ("cosmic rays") stoßen auf interstellare Materie (Spallation)
- Erzeugung von Be, B, (${}^6\text{Li}$)
- keine schwereren Elemente

Entdeckung der Mikrowellen-Hintergrundstrahlung 1965: Penzias, Wilson (1)

- Radioantenne zur Untersuchung der Mikrowellenemission der Galaxis
- Messung bei $\lambda = 7$ cm
- Nobelpreis 1978

04 Thomson - Brooks/Cole

Entdeckung der Mikrowellen-Hintergrundstrahlung 1965: Penzias, Wilson (2)

	New Throat	Old Throat	
He Temp.	4.22	4.22	
Calculated Contribution from Cold Load Waveguide Attenuator Setting for Balance	.38	.70 ± 0.2	
	<u>2.73</u>	<u>2.40 ± 0.1</u>	
Total C.L.	7.33	7.32 ± 0.3	6.7 ± 0.3
Atmosphere Waveguide and Antenna loss	2.3 ± 0.3	2.3 ± 0.3	
Back lobes	1.8 ± 0.3	.9 ± 0.3	
	<u>.1 ± 0.1</u>	<u>.1 ± 0.1</u>	
Total Ant.	4.2 ± 0.7	3.3 ± 0.7	
Background	3.1 ± 1	3.4 ± 1

Isotropie und Anisotropie, gesehen mit COBE 1992: Smoot, Mather (1)

- COBE = COsmic Background Explorer
- Satellit, schaltet atmosphärische Absorption aus
- Perfektes Schwarzkörper-Spektrum (besser als z.B. Sonne)

Isotropie und Anisotropie, gesehen mit COBE 1992: Smoot, Mather (2)

10^{-3} Dipol-Anisotropie

DMR 53 GHz Maps

Before Dipole Subtraction

After Dipole Subtraction

After Galaxy Subtraction

Doppler-Effekt aus der Bewegung von COBE relativ zum Mikrowellen-Hintergrund

Nobelpreis 2006

10^{-5} kosmische Anisotropie

Planck-Satellit 2013: Power-Spektrum des Mikrowellen-Hintergrunds

Planck-Satellit 2013: Power-Spektrum des Mikrowellen-Hintergrunds

30 GHz

Zur Interpretation des ersten Peaks im Power-Spektrum

Planck-Satellit 2013: Kosmologische Schlussfolgerungen

Dunkle Energie
 Ω_Λ versus
 Materie Ω_m

Hubble-Konstante H_0

Anzahl der Neutrino-Flavours N_{eff}

Zusammenfassung

- ◆ Die Nuklide ^1H , ^2H , ^3He , ^4He und ^7Li der drei leichtesten Elemente entstanden in den ersten drei Minuten nach dem Urknall.
- ◆ Die makroskopisch beobachtbaren Häufigkeiten der leichten Elemente im Universum sind aufs Engste mit ihren mikroskopischen Eigenschaften verknüpft.
- ◆ Die Nuklide ^9Be , ^{10}Be , ^{10}B , ^{11}B und wahrscheinlich ^6Li entstanden durch Stöße von kosmischer Strahlung mit dem interstellaren Medium (“Spallation”).
- ◆ Genaue Beobachtungen der Winkelverteilung der kosmischen Hintergrundstrahlung erlauben die Bestimmung des Baryonen-zu-Photonen-Verhältnisses und daraus auf einem zweiten, unabhängigen Weg, die Bestimmung der primordialen Nuklidhäufigkeiten.