

1 Einführung

Hubble'sche Fluchtgeschwindigkeit:

$$v = H_0 d$$

Rotverschiebung:

$$z = \frac{\lambda_{\text{obs}} - \lambda_{\text{emit}}}{\lambda_{\text{emit}}}$$

2 Entfernungen

Entfernung aus Parallaxe ω :

$$d[\text{pc}] = \frac{1 \text{ arcsec}}{\omega[\text{arcsec}]}$$

Radialgeschwindigkeiten von

Bedeckungsveränderlichen aus großen

Halbachsen und Periode:

$$a_1 + a_2 = \frac{T}{2\pi} (v_1 + v_2)$$

Entfernungsmodul aus scheinbarer m und

Absoluter M Magnitude:

$$\mu = m - M = 5 \log(d[\text{pc}]) - 5$$

Entfernungsmodul mit Extinktionskorrektur:

$$m - M = 5 \log(d[\text{pc}]) - 5 + A$$

Extinktion:

Blaues Licht wird durch Staub effizienter absorbiert als rotes.

Farbexzess:

$$E_{B-V} = (B - V)_{\text{obs}} - (B - V)_{\text{emit}} = A_B - A_V$$

$$A_B = B_{\text{obs}} - B_{\text{emit}}; A_V = V_{\text{obs}} - V_{\text{emit}}$$

$$A_V = R_V E_{B-V}$$

Supernovae 1a:

Weißer Zwerg überschreitet

Chandrasekhar-Limit durch Akkretion eines

Riesen- oder Hauptreihensterns, oder zwei

weiße Zwerge verschmelzen.

Standardkerzen für Galaxien außerhalb der lokalen Gruppe.

3 Milchstraße

Dicke Scheibe hat niedrigere Metallizität als dünne Scheibe. Metallizität nimmt nach außen hin ab. Sternentstehung nur in Scheibe. Magnetfeld durch alles Gas. Halo 1000 mal mehr DM als baryonische Materie. Sterne mit weniger als $8M_\odot$ enden als weißer Zwerg, darüber Typ 2 Supernovae.

Metallizität:

$$\left[\frac{X}{Y}\right] = \log_{10} \left(\frac{N_X}{N_Y}\right) - \log_{10} \left(\frac{N_X}{N_Y}\right)_\odot$$

Galaktische Koordinaten:

(d, l, b) (Entfernung d , Winkel zwischen

Galaxiezentrum und Objekt auf der Scheibenebene l und Höhenwinkel b)
SKIZZE

4 Gravitationslinsen

AR-Lichtablenkung bei nächster

Annäherung ξ an Linsenmasse M :

$$\alpha = \frac{4GM}{c^2 \xi} \quad (\text{Faktor 2 größer als Newton})$$

$$\alpha = -\frac{D_{DS}}{D_D D_S} \frac{4GM}{c^2 \Theta} \quad (D_D \text{ Beobachter - Linse;}$$

$$D_{DS} \text{ Linse - Quelle; } D_S \text{ Beobachter - Quelle})$$

Einsteinradius:

$$\Theta_E = \sqrt{\frac{4GM}{c^2} \frac{D_{DS}}{D_D D_S}} = \sqrt{\frac{2R_{\text{Schwarzschild}} D_{DS}}{D_D D_S}}$$

$$\xi = \Theta_E D_D \quad \text{Daraus Position der Bilder:}$$

$$\Theta_{1,2} = \frac{1}{2} (\beta \pm \sqrt{\beta^2 + 4\Theta_E^2}) \quad \text{mit } \beta = \Theta - \frac{\Theta_E}{\Theta}$$

5 Galaxien

Ellipsenförmige meist rot und tot.

Sersic-Profil für spheroidale Galaxien:

$$I(r) = I_e 10^{-b_n \left[\left(\frac{r}{r_e} \right)^{1/n} - 1 \right]} \quad \text{mit projiziertem}$$

Halblichtradius r_e , Flächenhelligkeit bei r_e

I_e , Sersic-Index n und $b_n \approx 0,868n - 0,142$

Exponentielles Helligkeitsprofil für

Scheibengalaxien aus Skalenradius:

$$I(r) = I_0 e^{-\frac{r}{R_d}} \implies L_{\text{tot}} = 2\pi I_0 R_d^2$$

6 Spiralgalaxien

Absolute Leuchtkraft auf Sonne bezogen:

$$M_{\text{bol}} = -2,5 \cdot \log \left(\frac{L}{L_\odot} \right)$$

Tully-Fisher-Relation zwischen

Rotationsgeschwindigkeit und

Gesamthelligkeit:

$$L \propto v_{\text{rot}}^{3...4} \quad (\text{Exponent je nach}$$

Wellenlängenbereich)

Aus Tully-Fisher folgende Konstanz der zentralen Flächenhelligkeit (Freemansches Gesetz):

$$L \propto \left(\frac{M}{L} \right)^{-2} v^4 \implies \left(\frac{M}{L} \right)^2 = \text{const}$$

Stabilitätskriterium für Scheiben:

$$Q = \frac{\sigma_r \kappa}{3,4 G \Sigma} \quad \text{stabil wenn } Q > 1, \text{ ansonsten}$$

Spiralstruktur und Balken (Radiale

Geschwindigkeitsdispersion σ_r ,

Epizyklusfrequenz κ^2 bei R , Kreisfrequenz

Ω^2

Spiralarms sind ein Dichtewellenphänomen aus wechselnd verschiedenen Sternen.

7 Elliptische Galaxien

Eliptische Galaxien haben mittelalte Sterne

(vor allem niedermassige Galaxien), und

ein zentrales supermassives schwarzes

Loch, sowie eine röntgenstrahlende

Gascorona. Flächenhelligkeitsprofil nach

Sersic ($n=4$ "Vascouleurs"). Etwas höheren

Anteil dunkler Materie als Spiralgalaxien,

mittelalte Sterne. Sie entstehen meist aus

Mergern von Galaxien, Halos absorbieren

dabei Impuls und Drehimpuls. Heißes

interstellares Medium.

Helligkeit aus Vaucouleurs aus projiziertem

Halblichtradius und Flächenhelligkeit an

ihm:

$$L_{\text{ges}} = 7,125\pi \cdot I_e r_e^2$$

Zeit bis zur Einstellung eines

thermodynamischen Gleichgewichts:

$$t_{\text{relax}} \approx \frac{N}{8 \ln(N)} t_{\text{orbit}}$$

Masse innerhalb des Radius r :

$$M_{(<r)} \approx 4 \cdot 10^{11} \cdot M_\odot T[10^7 \text{ K}] \cdot r[10 \text{ kpc}]$$

Galaxien sind nicht im th. Gleichgewicht.

El. Gal. mit Discy Helligkeitsprofilen sind

rotationsabgeflacht, mit Boxy-Profilen

anisotropieabgeflacht.

Faber-Jackson-Relation für

Geschwindigkeitsdispersion und

Leuchtkraft von elliptischen Galaxien:

$$L_B \propto \sigma^4 \quad \text{oder } \log(\sigma) = -0,1 M_B + \text{const}$$

$L_B \propto \sigma^4$ ist mit Virialsatz vereinbar wenn

$$I_B \left(\frac{M}{L} \right)^2 = \text{const}$$

Kollision zweier Galaxien ($\frac{M_a}{M_i} = \eta$;

$$\left(\frac{\text{sigma}_a}{\text{sigma}_i} \right)^2 = \epsilon):$$

$$\frac{R_{\text{ges}}}{R_i} = \frac{(\eta+1)^2}{\eta+1}; \frac{\sigma_{\text{ges}}}{\sigma_i} = \sqrt{\frac{\eta+1}{\eta+1}}; \frac{\rho_{\text{ges}}}{\rho_i} = \frac{(\eta+1)^3}{(\eta+1)^5}$$

8 Zwerggalaxien

Häufigste aber leuchtschwächste

$$(M_V > -14 \text{ mag}; \mu_V < 22 \frac{\text{mag}}{\text{arcsec}^2})$$

Galaxientypen, Unterteilung in Spheroidale,

Irreguläre, Elliptische und seltene

Spiralförmige. Höhere Masse führt zu

höherer Metallizität.

Zwerg-Spheroidale: Keine Sternentstehung

mehr, sehr alte Population, gasarm, von

dunkler Materie dominiert, $>100pc$

Irreguläre Zwerge: Eher gasreich.

Ultra-Compact-Dwarfs: Sehr leuchtkräftig.

Ultra-diffuse: leuchtschwach und

metallarm, häufig aus einziger Population.

9 Active Galactic Nuclei

Zwei Arten von Linienverbreiterung

ausgestoßener Gase: Bulk Motion

beeinflusst alle Linien gleich, thermische

Verbreiterung abhängig von Atommasse.

Linienverbreiterung durch Dopplereffekt:

$$\frac{\Delta\lambda}{\lambda} = \frac{\Delta v}{c}$$

Thermische Verbreiterung bei

Gastemperatur T :

$$\Delta v \approx \sqrt{\frac{2kT}{m}}$$

Berechne für Verschiebung nötige

Temperatur, wenn heißer als

Balmer-Emissionstemperatur (WIE VIEL

GRAD?) dann handelt es sich um

nicht-thermische Verbreiterung.

Material kann nur nach Innen fallen, wenn

die Eddington Leuchtkraft nicht

überschritten wird:

$$L_{\text{Edd}} = 4\pi \frac{GMm_p}{\sigma_T} c \quad \text{und } \sigma_T = \frac{8\pi}{3} \left(\frac{e^2}{c^2 m_e} \right)^2$$

Jets sind teilweise scheinbar schneller als

Licht ausgeworfen wegen gepulsten

Lichtemissionen und kürzeren Wegen nach

Flugzeit.

Nicht thermische Strahlung: Synchrotron,

Inverser Compton, interner IC,

Synchrotron-Selbst-Compton.

Seyfert-Galaxie Typ 2: Nur schmale Linien

$\leq 1000 \frac{\text{km}}{\text{s}} \Leftrightarrow \Delta\lambda \gtrsim \frac{\lambda}{300}$. Seyfert Typ 1:

Schmale Linienbreiten sowie breite Linien

bis zu $10000 \frac{\text{km}}{\text{s}}$.

Unified Model:

SKIZZE

10 Chemische Entwicklung und Galaxienhaufen

Häufige Annahmen für chemische Entwicklung: Homogene Durchmischung, instantanes Recycling, closed Box
 Closed Box ist schlecht bei dSphs, zu viele metallarme Sterne prognostiziert, Lösung: Prompt initial enrichment
 Bulge ist metallreich, Halo ist metallarm.
 In massiven Galaxien sind alte Sterne metallreich, in massearmen metallarm.
 Metallizitätsentwicklung:
 $Z(t) = Z(0) + y \log\left(\frac{M_{gas}(0)}{M_{gas}(t)}\right)$
 Masse der Sterne mit geringerer Metallizität als Z:

$$M_{S[<Z(t)]} = M_{gas}(0) \left(1 - e^{-\frac{Z-Z(0)}{y}}\right)$$

Ein im $\frac{F_e}{F_e}$ über $\frac{F_e}{H}$ - Diagramm früher auftretendes Knie bedeutet eine niedrigere Sternentstehungsrate.
 Massenabschätzung für Galaxienhaufen aus dem Virialsatz:
 $M \approx \frac{3\sigma_V^2 R}{G}$ mit Geschwindigkeitsdispersion σ_V

$M[M_\odot] = 6 \cdot 10^{14} \left(\sigma_V[1000 \frac{km}{s}]\right)^2 \cdot R[Mpc]$
 Inverser Compton/Sunyaev-Zel'dovich-Effekt verschiebt niederenergetische Photonen durch Streuung an heißem Plasma zu höheren Energie \implies Galaxienhaufen erzeugen Löcher im CMB

11 Homogenes Universum

Friedmann-Gleichungen Newtonisch:

$$\ddot{a} = -\frac{4\pi G}{3} \frac{\rho_0}{a^2} = -\frac{4\pi G}{3} \rho a$$

$$\dot{a}^2 = \frac{8\pi G}{3} \frac{\rho_0}{a} - Kc^2 = \frac{8\pi G}{3} \rho a^2 - Kc^2$$

Fälle: $K < 0 \wedge \dot{a} > 0 \implies$ Ewige Expansion;

$K < 0 \implies$ Expansion bis $\dot{a} = 0$ danach

Kontraktion; $K = 0 \implies \dot{a} \rightarrow 0$ für $t \rightarrow \infty$

Relativistische (Richtige)

Friedmann-Gleichungen:

$$\left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 = \frac{8\pi G}{3} \rho - \frac{\kappa c^2}{a^2 R_0^2} + \frac{\Lambda}{3}$$

$$\frac{\ddot{a}}{a} = \frac{8\pi G}{3} \rho - \frac{\kappa c^2}{a^2 R_0^2} + \frac{\Lambda}{3}$$

Mit der kosmologischen Konstanten Λ und aktueller Krümmungsradius R_0 , und $\kappa \in \{-1, 0, 1\}$ offen, flach, geschlossen
 Beiträge von Strahlung, Materie und dunkler Energie skalieren mit a^{-4} , a^{-3} und a^0 .

Hubbleparameter:

$$H(t) = \frac{\dot{a}}{a}$$

Friedmann heute:

$$H_0^2 = \frac{8\pi G}{3} \rho_0 - \frac{\kappa c^2}{a^2 R_0^2}$$

Friedmanngleichung:

$$H(t)^2 = H_0^2 \left(\frac{\Omega_{r0}}{a^4(t)} + \frac{\Omega_{m0}}{a^3(t)} - \frac{\Omega_{\kappa 0}}{a^4(t)} + \Omega_\Lambda \right) \text{ mit}$$

$$\Omega_{\kappa 0} = \frac{\kappa c^2}{H_0^2 R_0^2}$$

Aus Beobachtung: $\sum_i \Omega_i = \Omega_{ges} = 1$; $\kappa = 0$;

$$\Omega_{m0} \approx 0,3; \Omega_\Lambda \approx 0,7$$

Leeres Universum:

$$a(t) = \frac{c}{R_0} t = H_0 t \implies t_0 = \frac{1}{H_0}$$

Flaches Universum mit nicht relativistischer Materie (Einstein-de-Sitter):

$$a(t) = \left(\frac{t}{t_0}\right)^{\frac{2}{3}} \implies t_0 = \frac{2}{3H_0}$$

Flaches Universum mit relativistischer

Materie:

$$a(t) = \left(\frac{t}{t_0}\right)^{\frac{1}{2}} \implies t_0 = \frac{1}{2H_0}$$

Flaches Universum dominiert von Dunkler

Energie:

$$a(t) = a_0 e^{H_0(t-t_0)} \text{ mit}$$

$$H(t) = H_0 = \rho_0 \sqrt{\frac{8\pi G}{3}} = const$$

Nicht leeres, statisches Universum:

$\dot{a} = \ddot{a} = 0$ nur möglich bei $\kappa = +1$ und

$$R_0 = \frac{c}{\sqrt{4\pi G \rho_m}} \text{ sowie Dichte der Materie}$$

doppelt so hoch wie die der Dunklen

Energie.

Kosmologische Rotverschiebung:

$$\frac{\lambda_{obs}}{\lambda_{emit}} = 1 + z = \frac{1}{a(t_{emit})}$$

Abnahme der Schwarzkörper-Temperatur

mit der Rotverschiebung:

$$T(z) = T_0(1+z) = \frac{T_0}{a}$$

Winkelentfernung (Relevante Entfernung für Gravitationslinseneffekt):

$$D_A = \sqrt{\frac{\pi R^2}{\omega}}$$

$$D_A = \frac{D_{p0}}{1+z}$$

Helligkeitsentfernung:

$$D_L = \sqrt{\frac{L}{4\pi F}}$$

$$D_L = (1+z)^2 D_A$$

Proper Distance:

$$D_p = a(t) D_c$$

$$D_p 0 = D_c = \int_{t(z)}^{t_0} \frac{cdt}{a(t)} = \int_0^z \frac{cdz}{H(z)} \text{ mit } H(z) \text{ aus der}$$

Friedman-Gleichung mit einsetzen von

$$\frac{1}{a} = 1 + z$$

Flächenhelligkeitsänderung:

$$\Sigma = \frac{Fluss}{Fläche} = \Sigma_0 \frac{D_A^2}{D_L^2} = \frac{\Sigma_0}{(1+z)^4}$$

Näherungen im nahen Universum ($z \ll 1$):

$$D_{p0}(z) = \frac{cz}{H_0} \left[1 - \frac{3}{4} \Omega_{m0} z\right]$$

$$D_{L(z)} = \frac{cz}{H_0} \left[1 + \left(1 - \frac{3}{4} \Omega_{m0}\right) z\right]$$

K-Korrektur:

$$m_\lambda =$$

$$-2,5 \log_{10} \left(\frac{L_\lambda}{4\pi(10pc)^2 f_{\lambda_0}} \right) + 5 \log_{10} \left(\frac{D_L}{10pc} \right) +$$

$$2,5 \log_{10}(1+z) + 2,5 \log_{10} \left(\frac{L_\lambda}{L_{\lambda_e}} \right)$$

M_λ

Entfernungsmodul

K_{corr}

12 Frühes Universum

Abschätzung der kinetischen Energie von thermischen Teilchen:

$$E_{th} \approx k_b T$$

Opazitätsgrenze:

$$z = 1100; T_{RK} = 3000K$$

Verhältnis Neutronen und Protonen bei

Ausfrierung:

$$\frac{n_n}{n_p} = e^{-\frac{[m_n - m_p]c^2}{k_B T}} \approx \frac{1}{3} \text{ (Aber vor Baryogenese Neutronenzerfall)}$$

Offene Welt bleibt immer offen,

geschlossene immer geschlossen.

Problematische Folgerungen

Urknalltheorie: Krümmung divergiert,

Magnetische Monopole, CMB nicht kausal

verbunden - trotzdem homogen, Strukturen

größer als Ereignishorizonte

13 Strukturbildung

Dispersionsrelation für Störungen um

Universum:

$$\omega^2 = c_s^2 k^2 - 4\pi G \bar{\rho}$$

Jeans-Kriterium für Kollaps (Nur Strukturen größer als λ_J können wachsen):

$$4\pi G \bar{\rho} \text{ oder } \lambda_J > c_s \sqrt{\frac{\pi}{G \bar{\rho}}}$$

Jeans-Zeitskala:

$$\tau_J = \frac{\lambda_J}{c_s} = \sqrt{\frac{\pi}{G \bar{\rho}}}$$

Jeans-Masse:

$$M_J = \frac{4\pi}{3} \lambda_J^3 \bar{\rho}_B \text{ mit baryonischer Dichte } \bar{\rho}_B$$

In strahlungsdominierter Phase:

$$c_s = \frac{c}{\sqrt{3}}; \lambda_J \approx 1Mpc; M_J \approx 10^{20} M_\odot$$

Strukturwachstum in leerem Universum:

$D(t) = const$ kein Wachstum

Strukturwachstum in

Einstein-de-Sitter-Universum:

$$D(t) = \left(\frac{t}{t_0}\right)^{\frac{2}{3}} = a(t) \text{ lineares Wachstum}$$

Silk Damping unterdrückt Bildung kleiner Baryonischer Strukturen, aber nicht bei dunkler Materie.

Virialsatz:

$$\langle T \rangle = \frac{k}{2} \langle V \rangle = -\frac{1}{2} \langle V \rangle \text{ (Für Gravitation)}$$

Sphärischer Kollaps:

$$R_{vir} = \frac{R_{max}}{2}$$

14 Gammablitz

Gammablitz entstehen durch Mergerereignisse massiver Sterne oder Neutronensterne.

15 Sonstige Formeln

Winkel von a im Abstand d :

$$\omega \approx \frac{a}{d}$$

Größe aus Entfernung und Winkel am Himmel:

$$a[AU] = d[pc] \cdot \omega[arcsec] \text{ (Für Radius halbieren nicht vergessen!)}$$

Entfernung aus Rotverschiebung:

$$d = \frac{zc}{H_0}$$

Drittes Keplersches Gesetz:

$$\left(\frac{T_1}{T_2}\right)^2 = \left(\frac{a_1}{a_2}\right)^3$$

Masse Zentralgestirn aus Periode:

$$M = \frac{4\pi^2 R^3}{GT^2}$$

Schwarzschildradius:

$$R_S = \frac{2GM}{c^2} \approx M \times 1,485 \cdot 10^{-27} \frac{m}{kg}$$