

제 7회 137억년 우주진화

2015년, 5월 10일

6강 galaxy의 진화 (glowing fog)

시간 공간

$$(ds)^2 = (cdt)^2 - R^2(t) \left[\left(\frac{dw}{\sqrt{1-kw^2}} \right)^2 + (w d\theta)^2 + (w \sin\theta d\phi)^2 \right]$$

↳ 우주 스케일링 팩터 $R(t_0) = 1$

FRW metric

현재를 '0'로 둔다.

light-like $ds = 0$ $d\theta = d\phi = 0$

빛은 보면 0이 된다.

광속

$$cdt = R^{(t)} \frac{dw}{\sqrt{1-kw^2}}$$

한쪽을 시간으로 본다

$$\frac{cdt}{R(t)} = \frac{dw}{\sqrt{1-kw^2}}$$

빛을 관찰하는 (observer) 시간

$$\int_{t_e}^{t_o} \frac{cdt}{R(t)} = \int_{w_e}^{w_o} \frac{dw}{\sqrt{1-kw^2}}$$

→ emission 빛이 도착할 시간 우주의 팽창 계수가 시간에 따라 다르기 때문에 $R(t)$ 를 넣어 주어야 한다.



빛의 한 파장을 측정하기
 t_o 때문에 첫번째 파장과
 두번째 파장은 거의 차이가
 없다. 잘라의 차이 만 보자
 빛의 시간 차이기 때문이다.

$$\int_{t_e + \Delta t_e}^{t_o + \Delta t_o} \frac{cdt}{R(t)} = \int_0^{w_e} \frac{dw}{\sqrt{1-kw^2}}$$

$$\int_{t_e + \Delta t_e}^{t_o + \Delta t_o} \frac{cdt}{R(t)} - \int_{t_e}^{t_o} \frac{cdt}{R(t)} = 0$$

$$\int_{t_e + \Delta t_e}^{t_e} \frac{cdt}{R(t)} + \int_{t_e}^{t_o} \frac{cdt}{R(t)} + \int_{t_o}^{t_o + \Delta t_o} \frac{cdt}{R(t)} - \int_{t_e}^{t_o} \frac{cdt}{R(t)} = 0$$

$$\int_{t_e + \Delta t_e}^{t_e} \frac{cdt}{R(t)} + \int_{t_o}^{t_o + \Delta t_o} \frac{cdt}{R(t)} = 0$$

$$\frac{[t]_{t_e + \Delta t_e}}{R(t_e)} + \frac{[t]_{t_o + \Delta t_o}}{R(t_o)} = 0$$

$$\frac{t_e - (t_e + \Delta t_e)}{R(t_e)} + \frac{(t_o + \Delta t_o) - t_o}{R(t_o)} = 0$$

$$\frac{-\Delta t_e}{R(t_e)} + \frac{\Delta t_o}{R(t_o)} = 0$$

$$\frac{\Delta t_e}{R(t_e)} = \frac{\Delta t_o}{R(t_o)} = \Delta t_0$$

$$\Delta t_0 = \frac{1}{R(t_e)} \Delta t_e$$

Cosmic time expansion

우주적 시간은 다르다. 빅뱅 당시의 시간은
 지금의 비해 매우 빠르게 흘렀다. 공간도 마찬가지다.
 공간의 팽창률이 다르다. 답글은 정의할 수
 없다. 오히려 더 나은 가능하다.

$$\lambda = c \Delta t \quad \lambda_0 = c \Delta t_0$$

$$\frac{1}{R(t_e)} = \frac{\Delta t_0}{\Delta t_e} = \frac{(\frac{\lambda_0}{c})}{(\frac{\lambda_e}{c})} = \frac{\lambda_0}{\lambda_e}$$

→ 현재 내가 받고 있는 파장

→ 13.7억 파장

$$z \equiv \frac{\lambda_0 - \lambda_e}{\lambda_e} \quad z = \frac{\lambda_0}{\lambda_e} - 1$$

↖ 현재

↳ 빛이 빠져 나온 시기

$$\frac{\lambda_0}{\lambda_e} = z + 1 = \frac{1}{R(t_e)}$$

$$d_p(t) = R(t) \int_{t_e}^{t_0} \frac{cdt}{R(t)}$$

↖ 고유거리

↖ 지평선 거리

$$d_h(t) = R(t) \int_0^t \frac{cdt}{R(t)}$$

↖ 빛이 도착

↖ 빛이 출발

RDU Radiation Dominant universe

$$d_h(t) = C \int_0^t \frac{cdt}{c t^{\frac{1}{2}}}$$

$$= c t^{\frac{1}{2}} \int_0^t t^{-\frac{1}{2}} dt$$

$$= c t^{\frac{1}{2}} \cdot \frac{1}{-\frac{1}{2}+1} t^{\frac{1}{2}} = 2ct \quad (\text{광속의 2배})$$

MDU matter Dominant universe

$$d_h(t) = 3ct$$

$$d_p(t_0) = R(t_0) \int_{t_{dec}}^{t_0} \frac{cdt}{R(t)}$$

$$d_p(t_0) = c t_0^{\frac{2}{3}} \int_{t_{dec}}^{t_0} \frac{cdt}{c t^{\frac{2}{3}}}$$

$$= c t_0^{\frac{2}{3}} \int_{t_{dec}}^{t_0} t^{-\frac{2}{3}} dt$$

$$= c t_0^{\frac{2}{3}} \left[\frac{t^{\frac{1}{3}}}{-\frac{2}{3}+1} \Big|_{t_{dec}}^{t_0} \right]$$

$$= c t_0^{\frac{2}{3}} \cdot 3 \cdot \left[(t_0)^{\frac{1}{3}} - (t_{dec})^{\frac{1}{3}} \right]$$

$$= 3c t_0 \left[1 - \left(\frac{t_{dec}}{t_0} \right)^{\frac{1}{3}} \right]$$

↳ 빛이 우리까지
3,000k, z=1089 (지금으로부터 1,000억 년 전)

비선형 function 그림 (곡면, 우주 팽창, 은하) ... etc

우주의 별은 대략 빅뱅 이후 403년, 은하계는 10억년 정도이다.

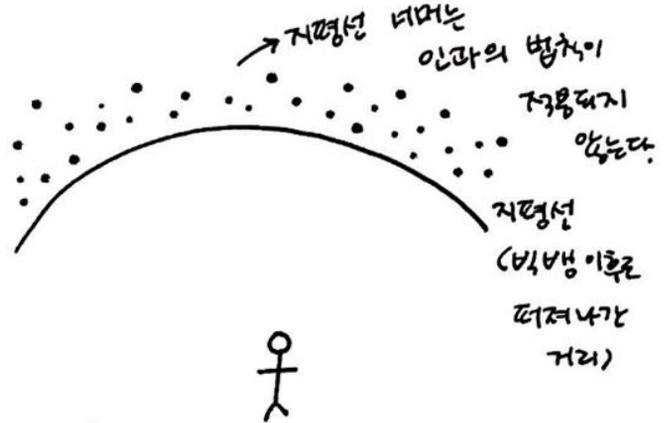
z 값이 큰 값은 z(값)이다.

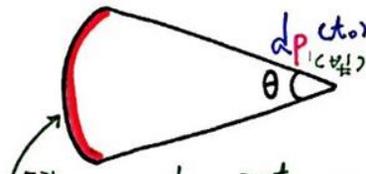
z(8)이면 1/8로 지금 우주의 1/8 크기라고 하자.

↖ 같다고 본다.

고유거리 = 지평선 거리

(빅뱅) 빅뱅부터 떨어져 나간





$$ds(t_{dec}) = \frac{d_h}{\sqrt{3}} = \frac{3ct}{\sqrt{3}} = \sqrt{3} c t_{dec} = 201 \text{ kpc}$$

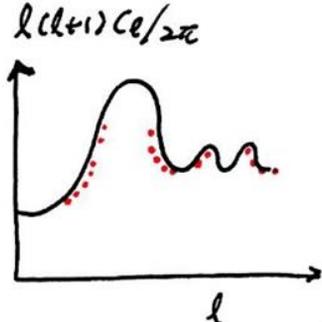
$$dp(t_0) \theta = ds(t_{dec}) (1 + z_{dec})$$

$$3c t_0 \left[1 - \left(\frac{t_{dec}}{t_0} \right)^{\frac{1}{3}} \right] \theta = ds(t_{dec}) (1 + 1089)$$

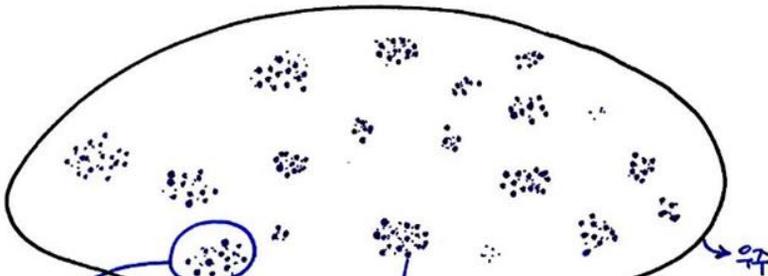
\leftarrow 38만년 \leftarrow 201 kpc
 \leftarrow 13억년

$$\theta = 1.03^\circ \quad l = \frac{180^\circ}{1.03^\circ} = 175 \sim 200$$

flat universe



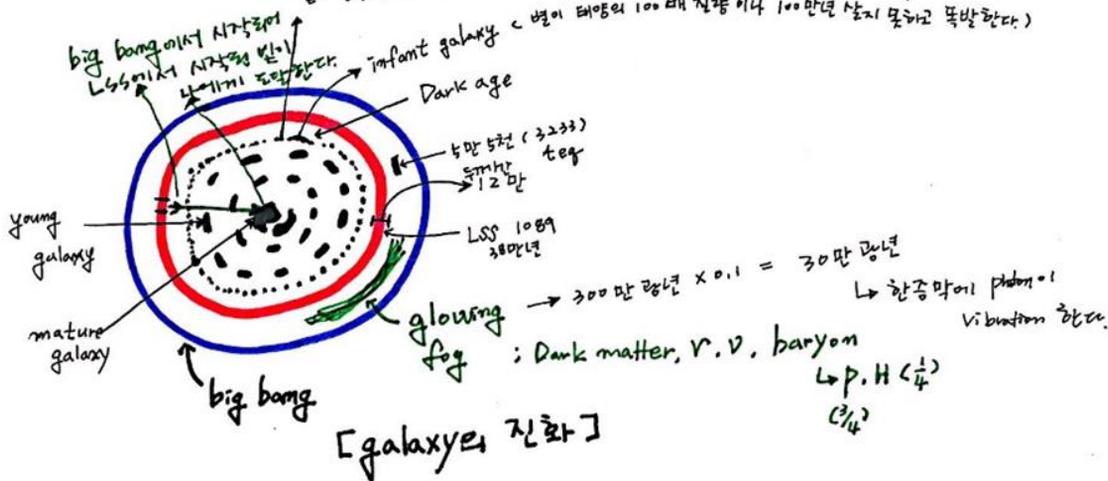
우주를 평평한 우주라고 정해두고
 학자들은 우주를 측정하였다.
 방위각 점으로 찍은 것은 천문대와
 Wmap. ... 등등의 측정 결과이다.
 학자들은 슬럼프에 기다렸다.
 결과가 나오고 나서 계산할
 한 것이 아니다. 불초만 방정식에
 따라 평평한 우주임을 알고
 있었고, 정말로 l 값이 맞는지
 기다렸다. 그리고 2 값은
 일치하였다. 평평한 우주의
 증명이다.



우주론에서는 별이나 은하계의 이야기가 아니다.
 약어도 은하단을 이야기 한다. 은하계를 은하계라고
 할 때 은하단은 은하계라고 정의 하자. 이때 우주론은
 은하계에서 미크로미터의 이야기이다.
 그래서 시공의 곡률, 블랙홀 등의 이야기가 아님을
 우선 알아야 한다.
 노는 바다가 다르다. 이 개념을 알 때 우주론을
 느낄 수 있다.

별이 등장한 상으로 생각한다. 빅뱅과 별이 생성되는 4억년 사이를 Dark age라고 한다.

infant galaxy < 별이 태양의 100배 질량이나 100만년 살지 못하고 폭발한다.)



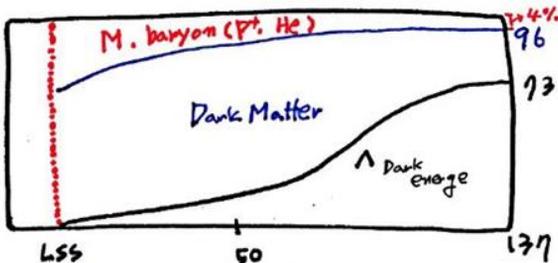
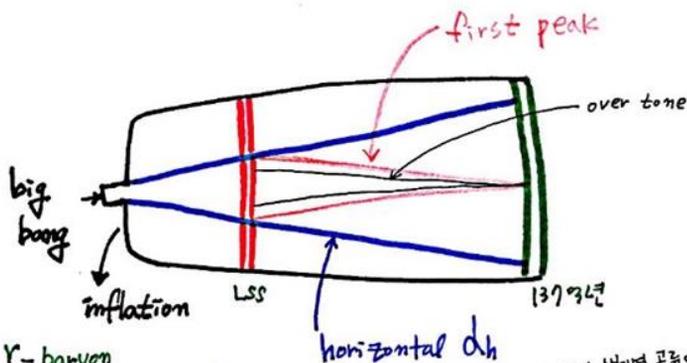
Dark age → free streaming

어둠, 외적 어둠만 있는 공간에

빛이 바깥에 나간다. 별이 만들어지기 전에

빛이 어둠에 부러진다.

빛이 부러져 별이 되는 4억년 사이의 시간을 Dark age라고 한다.



r-baryon oscillation-fluid

glowing fog

한광막에 안개가 낀 것처럼 두층이 겹쳐서

결정된 질의 안에서 시간이 흐른다.

"부러진" →

Dark matter가 만들어진 중력으로 만들어진 질의 있고 양자장, 중력, 전자기의 유동체가 안에서 들끓고 있다.

380만년에 별이 열릴 것처럼 광선이 빠져 나오게 됩니다.

-4-

다크에너지가 생기면 곡률의 변화가 생긴다. 이미 빛의 변위가 생기었을 때부터 시작한다.

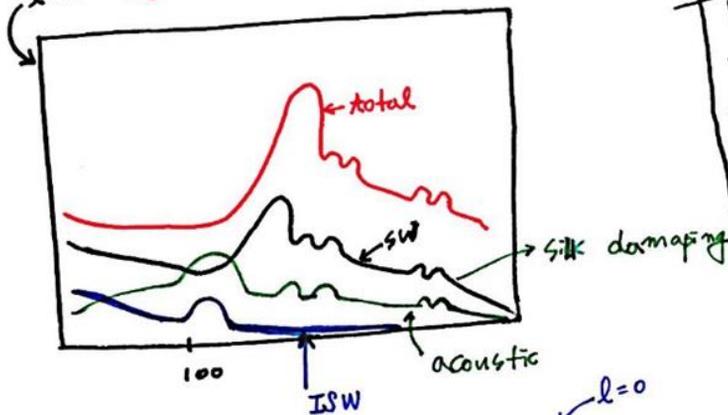
$$\int_0^{\eta} d\eta e^{\int_0^{\eta} \dot{\Phi}} j_{\parallel} (k(\eta_0 - \eta)) \rightarrow ISW \text{ (Sachs-Wolfe Effect)}$$

$$dr = \alpha^2(\eta) [-(1+2\psi) - (1+2\Phi)] \delta_{ij} dx^i dx^j$$



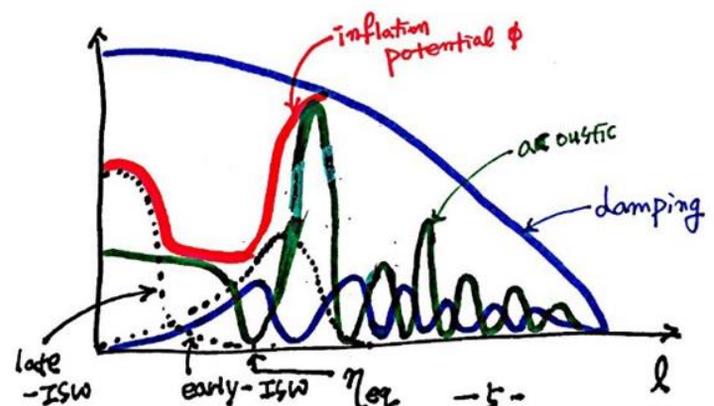
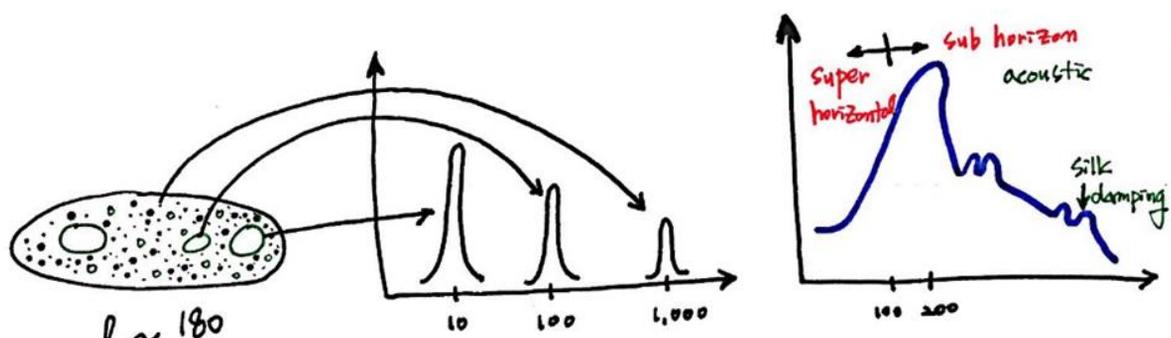
라인만 알라 피게이트 (2.1 mmeter) 로 CMB를 측정하면 공간에 있는 별, 은하계, 블랙홀 ...등이 리어 파장이 (나노 미터) 크기가 된다. 이 때 흡수처럼 크기가 난 측정값은 우주의 별, 은하계, 블랙홀 등의 정보를 가지고 있는 것 같아 같다.

$$l(l+1)C_l \quad l(l+1)C_l^{ls} = \frac{\pi \Omega_b^2 m_p}{2 D(z_s)} \sqrt{H}^2 \quad l_s \rightarrow l < 20$$



베셀 함수에 의해 퍼진 물질 같은 파장이 퍼진다. 이 때 모음이 뚜렷한 바는 물질의 밀도가 된다. 모동과 모동 사이가 1035천만 광년 인 때 밀도가 가장 높게 나타난다. 이 말은 1035000만 광년을 사이로 둔 은하계에 가장 많은 별이 응집해 있다.

$$\theta_l(\eta_0) = [\theta_0(\eta_*) + \psi(\eta_*)] j_l(k(\eta_0 - \eta_*)) + \theta_1 [j_{l-1}(k(\eta_0 - \eta_*)) - \frac{l+1}{k(\eta_0 - \eta_*)} j_l(k(\eta_0 - \eta_*))] + \int_{\eta_*}^{\eta_0} d\eta e^{-\int \eta} [\psi(\eta) - \dot{\Phi}(\eta)] j_l(k(\eta_0 - \eta))$$



만류인력 → 가속도

$$F \rightarrow \frac{\ddot{R}}{R} \rightarrow M \rightarrow \delta(x) \rightarrow \lambda_J \rightarrow M_J$$

$$F = -\frac{GMm}{R^2} \quad a = \frac{d^2R}{dt^2} = \ddot{R} \quad a = \frac{F}{m} \quad \ddot{R} = -\frac{G\Delta M}{R^2}$$

← 변동폭

중력붕괴는 자유낙하를 같은 개념으로 보았을 때 벗어나려는 힘과 모이려는 힘이 동시에 모이려는 힘이므로 모인 때의 질량을 전저질량이라 한다.

$$\ddot{R} = -\frac{G}{R^2} \left(\frac{4\pi}{3} R^3 \bar{\rho} \right) \quad \ddot{R} = -\frac{4\pi G}{3} \bar{\rho} R$$

질량의 변동 → ΔM (변동폭)

$$M = \frac{4\pi}{3} [1 + \delta(x)] R^3 \bar{\rho} \quad R^3 = \frac{3M}{4\pi \bar{\rho}} (1 + \delta)^{-1}$$

$$R = \left(\frac{3M}{4\pi \bar{\rho}} \right)^{\frac{1}{3}} (1 + \delta)^{-\frac{1}{3}} = R_0 (1 + \delta)^{-\frac{1}{3}} \quad \delta(x) \ll 1$$

$$R \approx R_0 \left(1 - \frac{1}{3} \delta \right) = R_0 - \frac{1}{3} R_0 \delta$$

↳ R₀

$$\ddot{R} = -\frac{1}{3} R_0 \delta'' \quad \frac{\ddot{R}}{R_0} = -\frac{1}{3} \delta'' = -\frac{4\pi G}{3} \bar{\rho} \delta$$

↑ δ(x) 이으면 안된다.

$$\delta'' = \frac{4\pi G \bar{\rho}}{3} \delta$$

N개의 대한 2차 미분 방정식

$$\delta'' - \frac{4\pi G \bar{\rho}}{3} \delta = 0$$

↳ k²

$$\delta'' - k^2 \delta = 0 \quad \frac{d^2 \delta}{dt^2} - k^2 \delta = 0 \quad \left(\frac{d}{dt} - k \right) \left(\frac{d}{dt} + k \right) \delta = 0$$

$$\frac{d\delta}{dt} - k\delta = 0 \quad \frac{d\delta}{\delta} = k dt \quad \int \frac{d\delta}{\delta} = k \int dt$$

$$\ln \delta = kt \quad e^{\ln \delta} = e^{kt} \quad \delta = e^{kt}$$

↑ δ가 0이 되면 미분할 수 없다.

$$\delta(t) = e^{kt} = e^{\frac{t}{t_d}} \quad k_d = \frac{1}{t_d} = \frac{1}{(4\pi G \bar{\rho})^{\frac{1}{2}}}$$

↑ 시간 δ가 0이 되면 미분할 수 없다. 그러나 k = 1/t_d로 N개의 미분 방정식을 만들 수 있다.

$$H^2 = \frac{8\pi G}{3} \bar{\rho} \quad \bar{\rho} = \frac{\bar{E}}{c^2} \quad H^2 = \frac{8\pi G \bar{E}}{3c^2}$$

← 허블상수

$$\frac{1}{H} = \left(\frac{3c^2}{8\pi G \bar{E}} \right)^{\frac{1}{2}} \quad t_d = \left(\frac{c^2}{4\pi G \bar{E}} \right)^{\frac{1}{2}}$$

$$\frac{1}{H} = \left(\frac{2}{3}\right)^{\frac{1}{2}} t_d \quad t_d = \left(\frac{2}{3}\right)^{\frac{1}{2}} \frac{1}{H}$$

$$\lambda_J = 2\pi C_S t_d \quad C_S = \frac{c}{\sqrt{3}} = 0.58c$$

$$\begin{aligned} &\downarrow \\ &\text{음파속도 (Sonic)} \\ &= 2\pi \frac{c}{\sqrt{3}} \left(\frac{2}{3}\right)^{\frac{1}{2}} \frac{1}{H} \\ &= \frac{\sqrt{2} \pi}{3} \frac{c}{H} = 3 \frac{c}{H} (\eta_0) \end{aligned}$$

광속의 60% 정도
(물질이 광속의 60%가 된 이후는 광자와 물질이 융합되어 있었기 때문이다. 그 이후 광자와 물질이 나뉘어지면 물질의 속도는 반드시 속도가 된다.)

$$C_S (\text{baryon}) = \sqrt{\frac{P}{\rho}} c = \left(\frac{kT}{mc^2}\right)^{\frac{1}{2}} c = \left(\frac{0.26 \text{ eV}}{1140 \times 10^6 \text{ eV}}\right)^{\frac{1}{2}} c = 1.5 \times 10^{-5} c = 5 \times 10^3 \text{ m/sec}$$

→ 0.2Mpc (우리 은하에 9개 정도의 ^{잔광} 크기의 ^{38만년} 거울 때 질량 부가 일어난다.)

물질이 홀른 있을 때의 물질 음파 속도를 구해 주어야 한다.

$$F = \frac{C_S(b)}{C_S(r)} = \frac{1.5 \times 10^{-5} c}{0.58 c}$$

$$M_J = \rho_{\text{bary}} \left(\frac{4\pi}{3} \lambda_J\right)^3$$

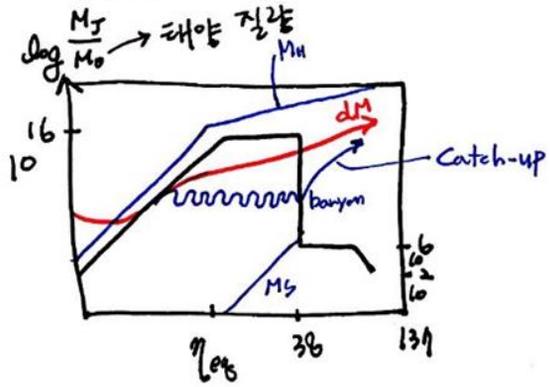
태양 질량의 ^{10^5} 배
→ 귀납 상단

$$F^3 M_J = 1 \times 10^{15} M_{\odot}$$

↳ $1 \times 10^{18} M_{\odot}$ 태양 질량

↳ at 38만

CMB의 대안 광도가 지반 20시간의 내용이었다.



다음 구조물이 다룰
질량 질량 교환
baryon이 dark matter를
Catch up해서 dark matter를
따라 간다.