### materia oscura

Astronomia & Cosmologia

### overview

- introduzione
  - cos'è la cosmologia?

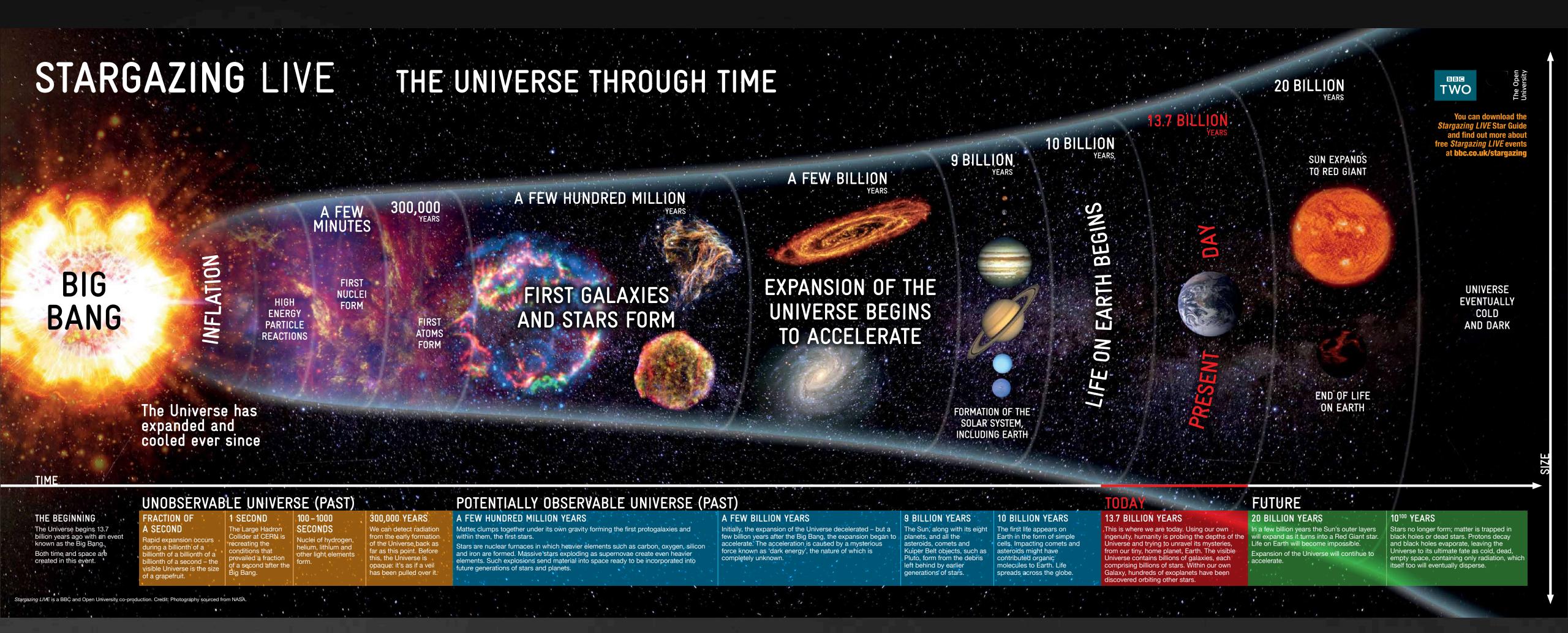
- o ne abbiamo bisogno?
  - strutture
  - galassie
  - Bullet cluster

- o osservazioni
  - machos
  - wimps
  - ???

- o what if...?
  - teorie della gravità modificata

### introduzione

## Cosmologia Cos'è?



# Cosmologia Modello cosmologico ACDM

Materia "normale"

(5 %)



CDM

(27 %)



\(\begin{array}{c}
\)

(68 %)



### ne abbiamo (davvero) bisogno?

# #1 strutture ACDM

universo ha strutture
 CDM (27 %)
 [e.g. Liddle & Lyth 93]

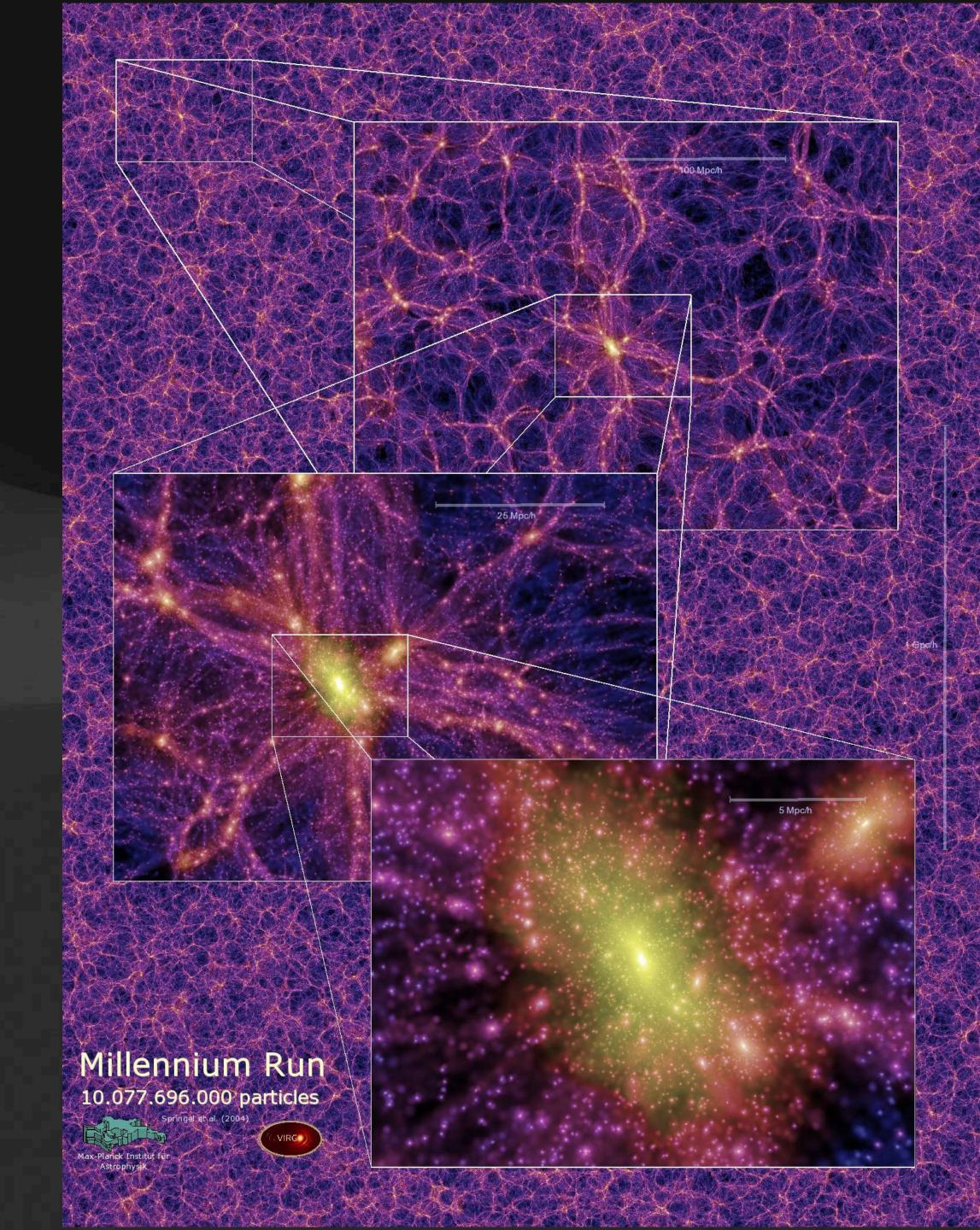
### #1 strutture

ΛCDM

universo ha strutture

► CDM (27 %)

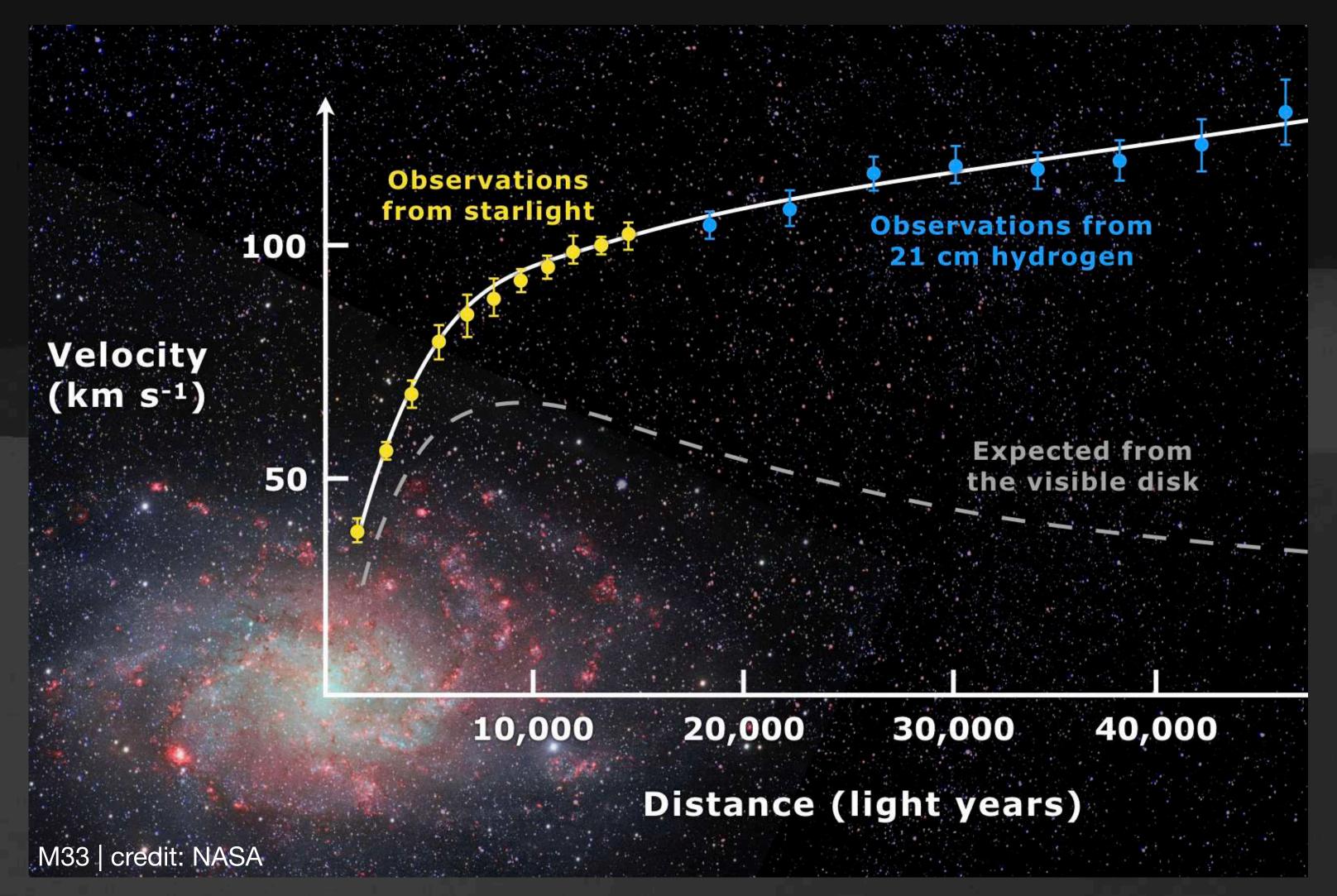
[e.g. Liddle & Lyth 93]



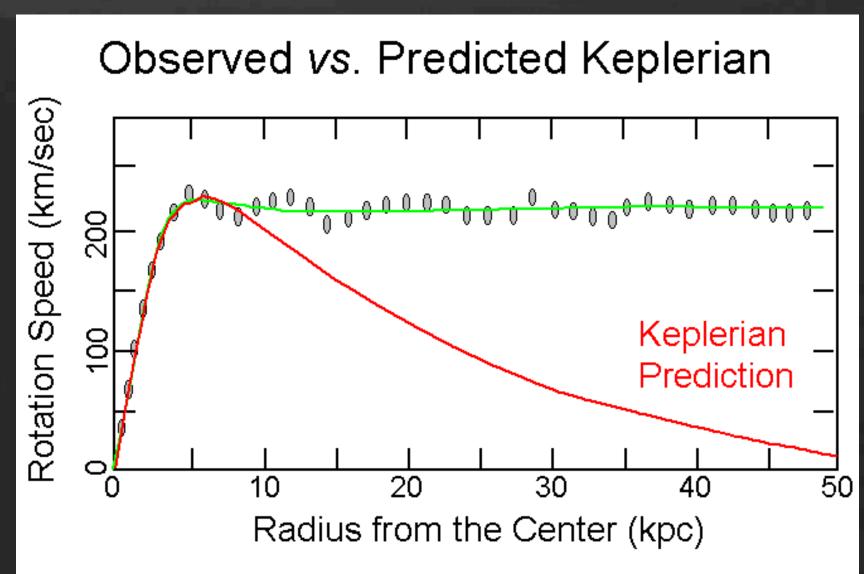
### #1 strutture



### #2 Galassie a Spirale



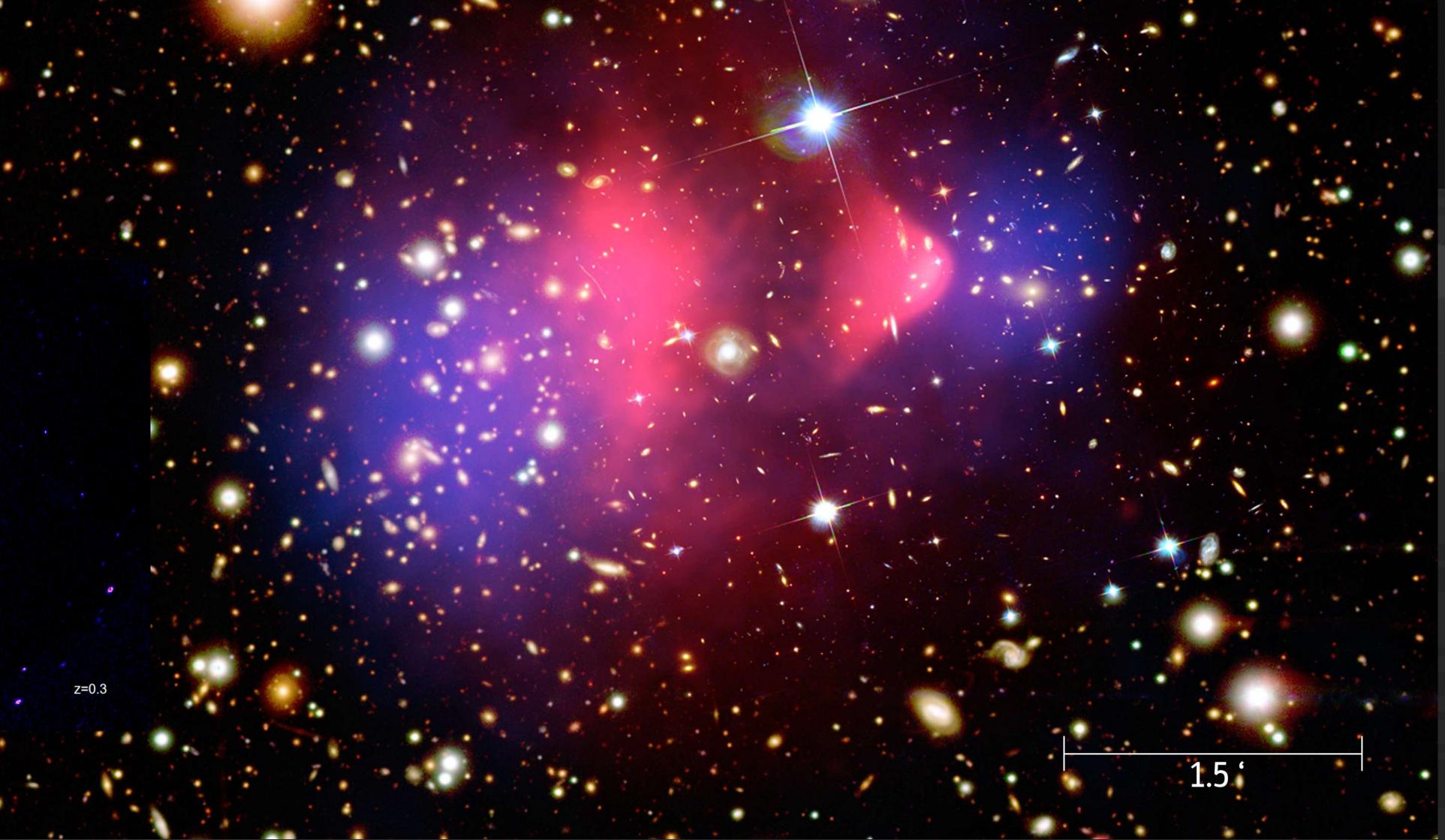




# #3 Bullet Cluster

1E 0657-56 0.5 Mpc Chandra 0.5 Msec image

credit: NASA



## "osservazioni"

### osservazioni cosa

Assioni

$$10^{-21} < p_{DM} < 1 \text{ eV}$$

WIMPS - Weakly Interactive Massive Particle

$$1 < p_{DM} < 10^{28} \, \mathrm{eV}$$

MACHOS - Massive Compact Halos Objects

$$10^{28} \text{ eV} < p_{DM} \lesssim 1 \text{ M}_{\odot}$$

### osservazioni come

- Indiretta: osservatori
  - telescopi (x-ray)
  - Super Kamiokande
  - iceCube

- Diretta:
  - LHC
  - Crystal scintillators
  - Axion Dark Matter Experiment

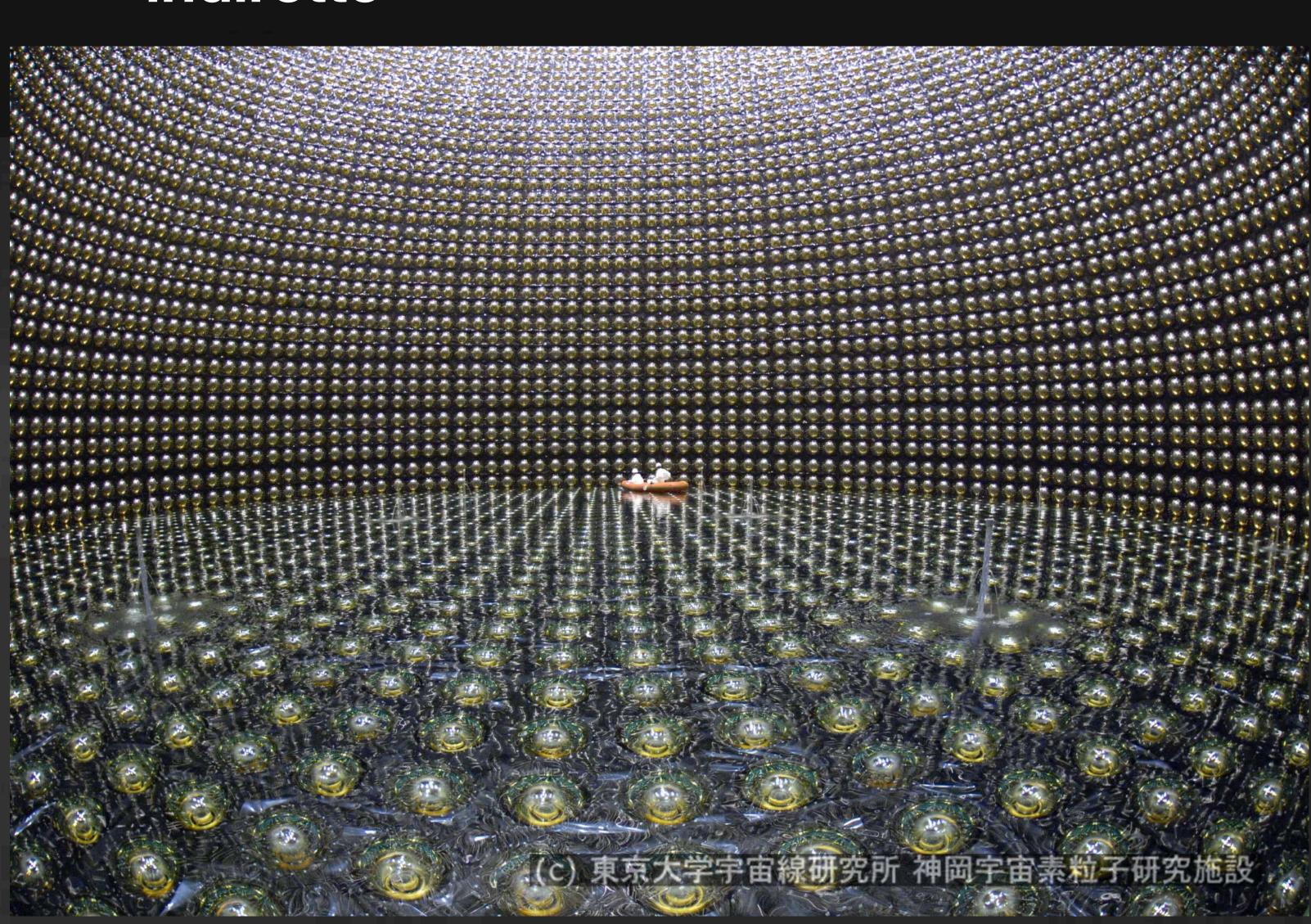
## OSSETVAZIONI indirette

- Indiretta: osservatori
  - telescopi (x-ray)
  - Super Kamiokande
  - iceCube

- modi
  - annichilazione
  - decadimento

## OSSETVAZIONI indirette

- Indiretta: osservatori
  - telescopi (x-ray)
  - Super Kamiokande
  - iceCube



## osservazioni indirette

- Indiretta: osservatori
  - telescopi (x-ray)
  - Super Kamiokande
  - iceCube



## OSSETVAZIONI dirette

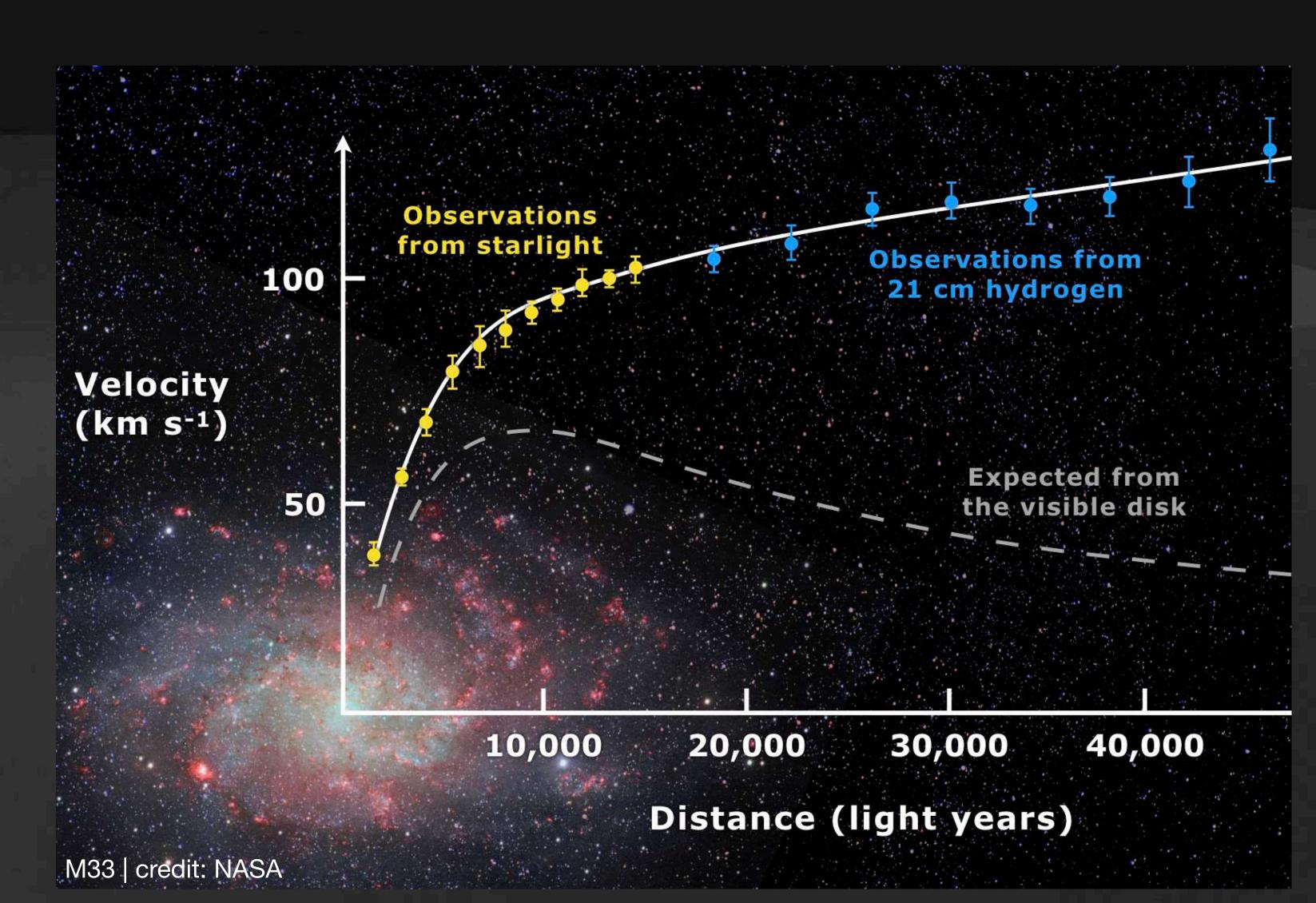
- Diretta:
  - LHC
  - Crystal scintillators
  - Axion Dark Matter Experiment

- modi
  - "osservazione" interazione
  - interazione DM con osservatori



### teorie della gravità modificata

MONDModified Newtonian Dynamics





#### extras

Galassie senza materia oscura?? <a href="https://www.nature.com/articles/d41586-022-01410-x">https://www.nature.com/articles/d41586-022-01410-x</a>

$$\frac{H^2}{H_0^2} = \Omega_{0,\mathrm{R}} a^{-4} + \Omega_{0,\mathrm{M}} a^{-3} + \Omega_{0,k} a^{-2} + \Omega_{0,\Lambda} - 1 \mathrm{st} \ \mathrm{Friedmann} \ \mathrm{eq}$$

, 
$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} R g_{\mu\nu} (+\Lambda g_{\mu\nu}) = \kappa T_{\mu\nu}$$
 - Einstein field equations