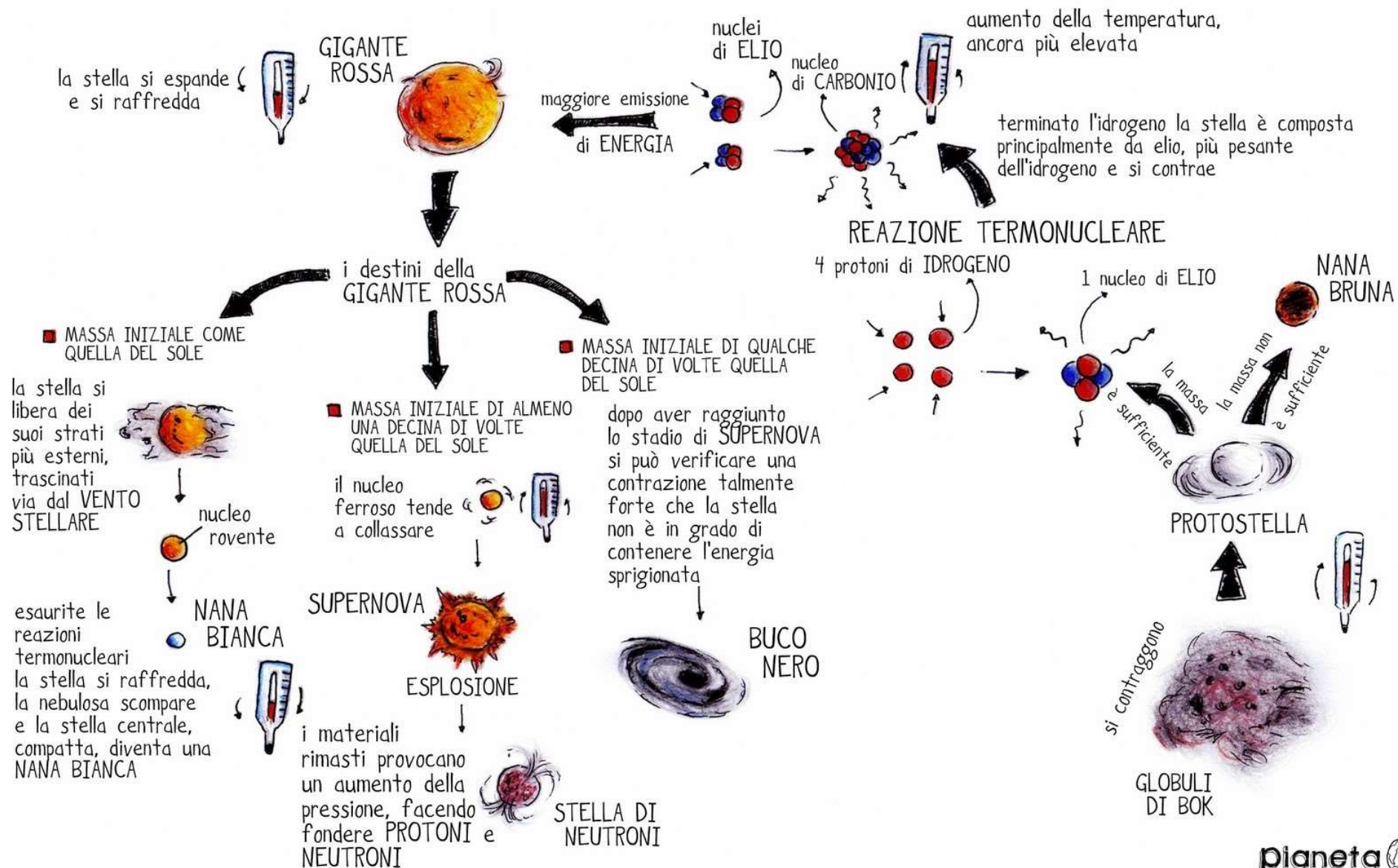
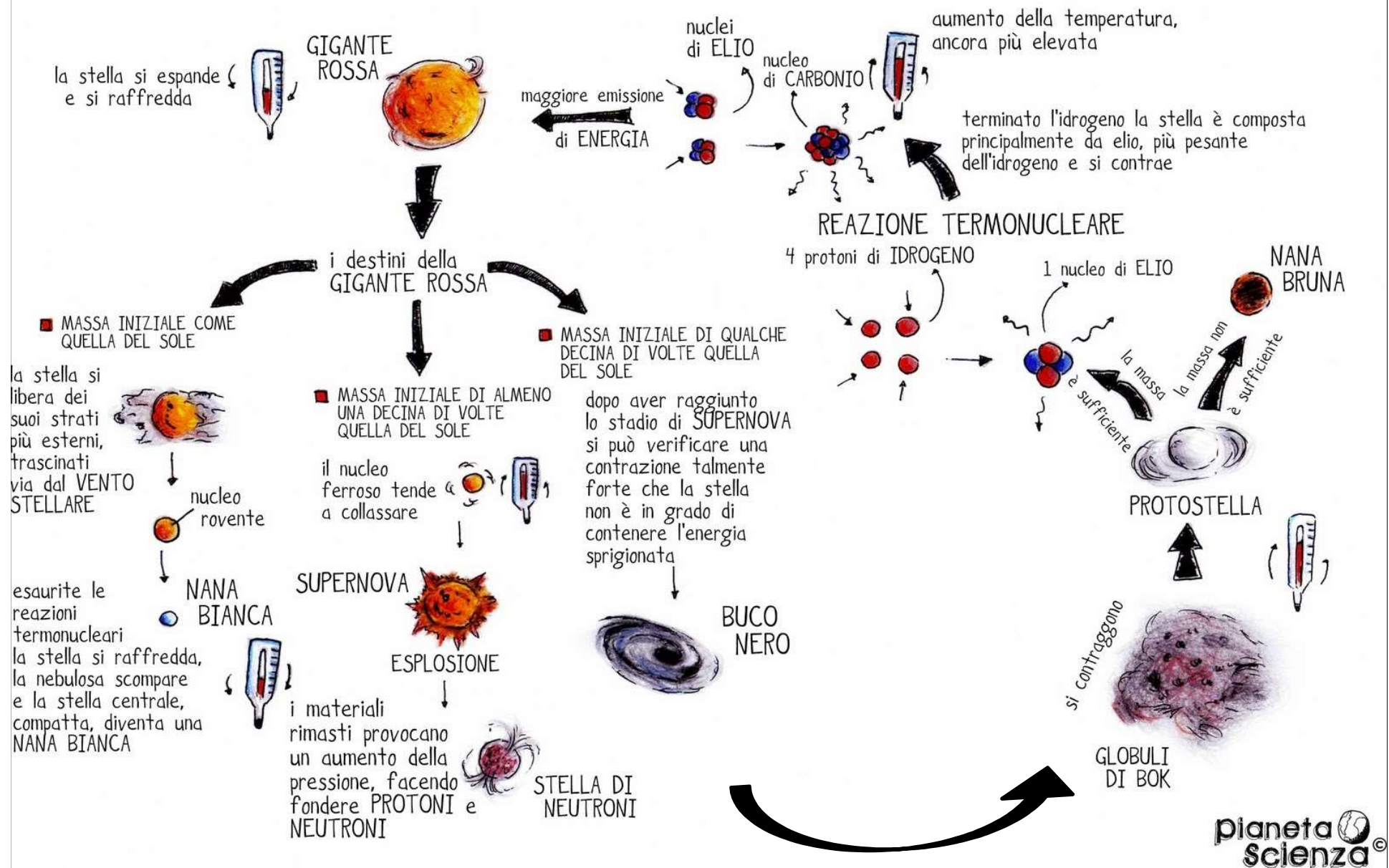






Dato oggettivo:
stelle isolate non esistono

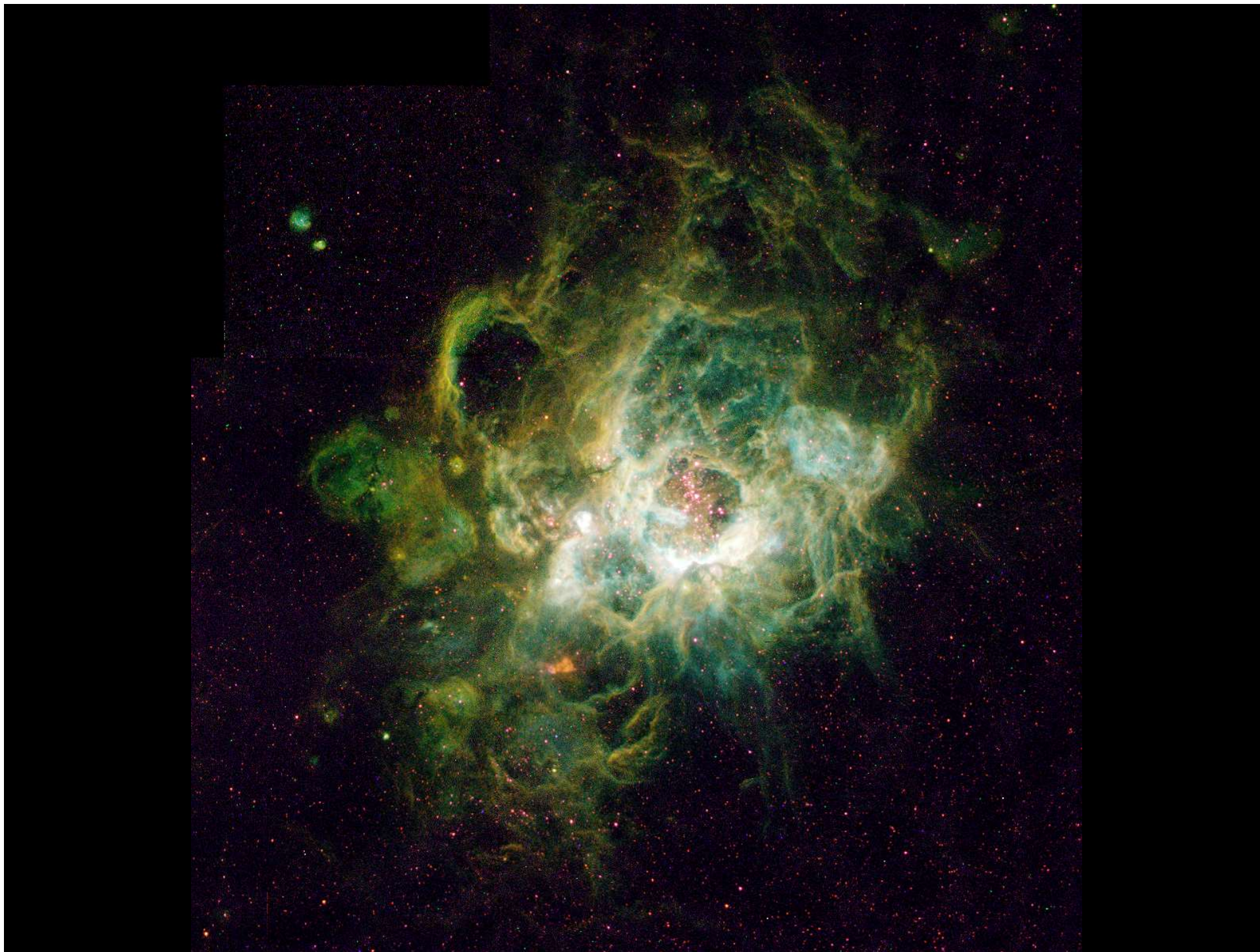


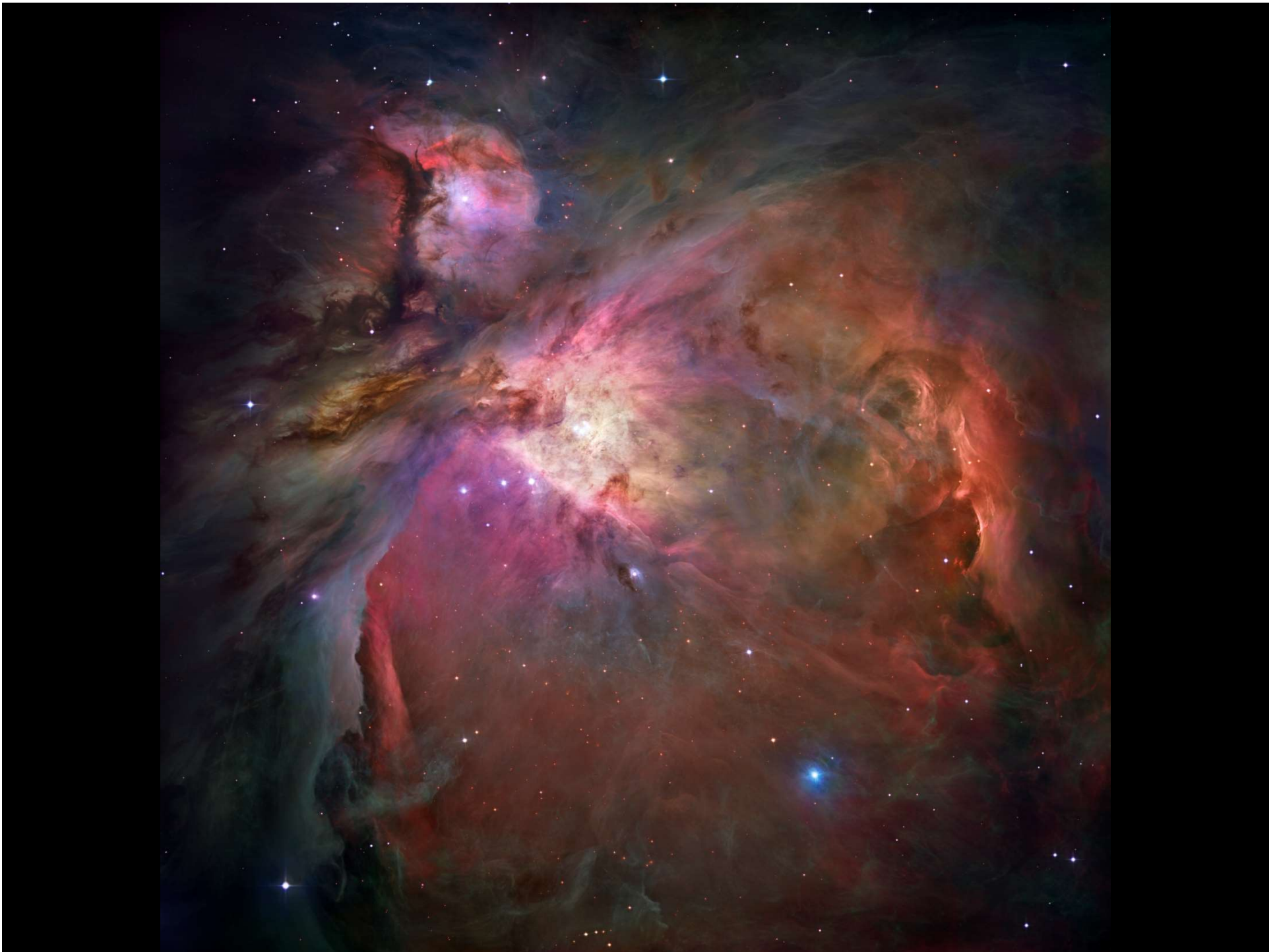


Nubi molecolari con masse
fino a migliaia di volte la
massa del sole

Il collasso gravitazionale di
una nube porta alla
formazione di stelle









Idrogeno neutro
T= 100 K (-163 ° C)
10 - 100 atomi /cm³

1000 masse solari

Idrogeno ionizzato
T= 10000 K (9700 ° C)
0,1 -1 atomo /cm³

Idrogeno neutro
T= 100 K (-163 ° C)
10 - 100 atomi /cm³

$$M_{jeans} = const T^{\frac{3}{2}} / \rho^{\frac{1}{2}}$$

Pleiadi (M 45 - NGC 1432)

Tipo: **Nebulosa**

RA/DE (J2000): 3h45m48.0s/+24°22'00.0"

RA/DE (della data): 3h46m45s/+24°24'56"

Angolo orario/DE: 23h57m7s/+24°24'56" (geometrico)

Angolo orario/DE: 23h57m7s/+24°24'60" (apparente)

Az/Alt: +178°10'25"/+68°55'39" (geometrico)

Az/Alt: +178°10'25"/+68°55'43" (apparente)

Dimensione: +0°30'00"



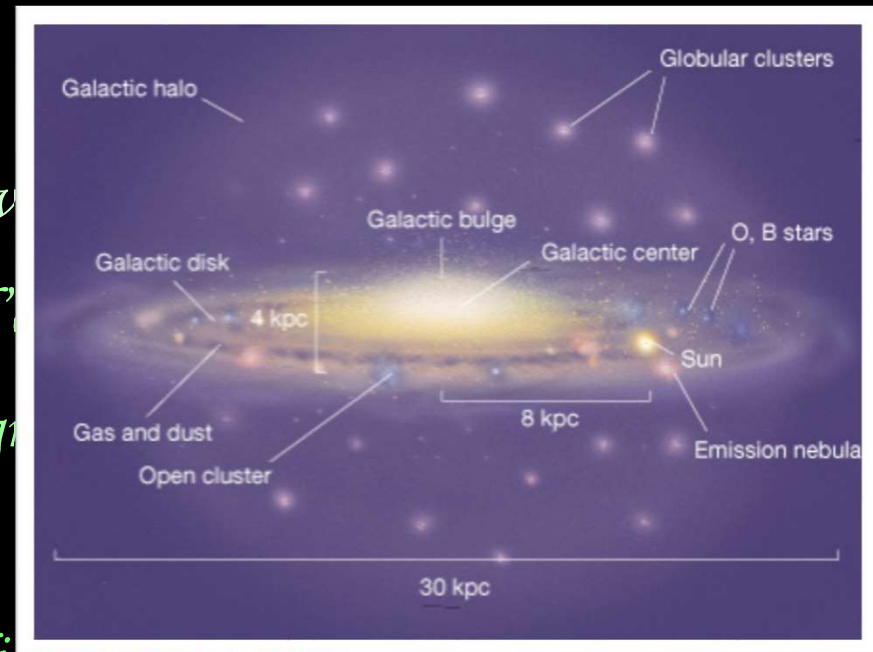


Ammassi stellari aperti

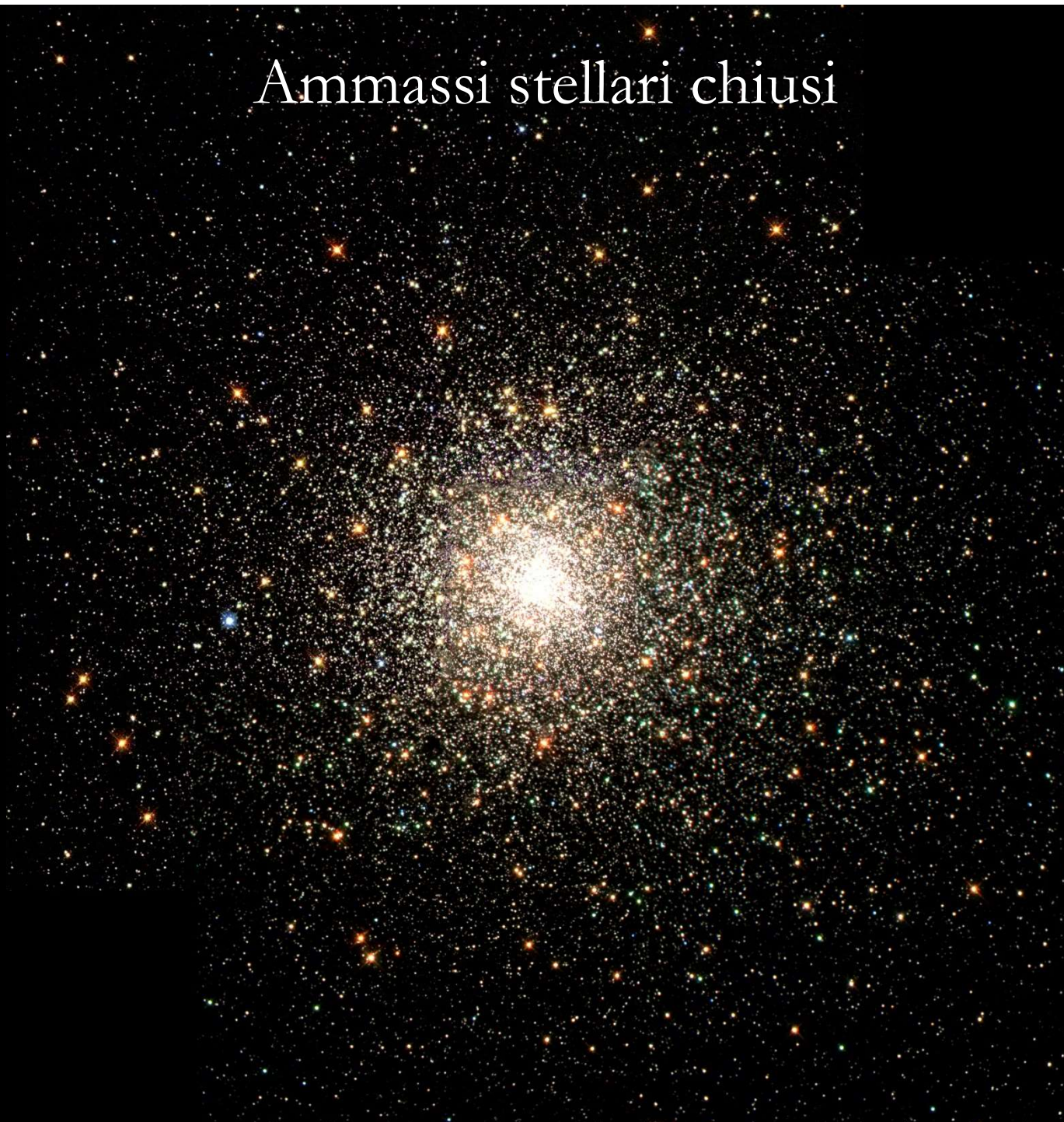


- ✓ *Strutture formate da alcune centinaia di stelle,*
- ✓ *spesso molto giovani*
- ✓ *occupano un raggio di 30 anni luce circa*
- ✓ *stanno nel piano galattico*

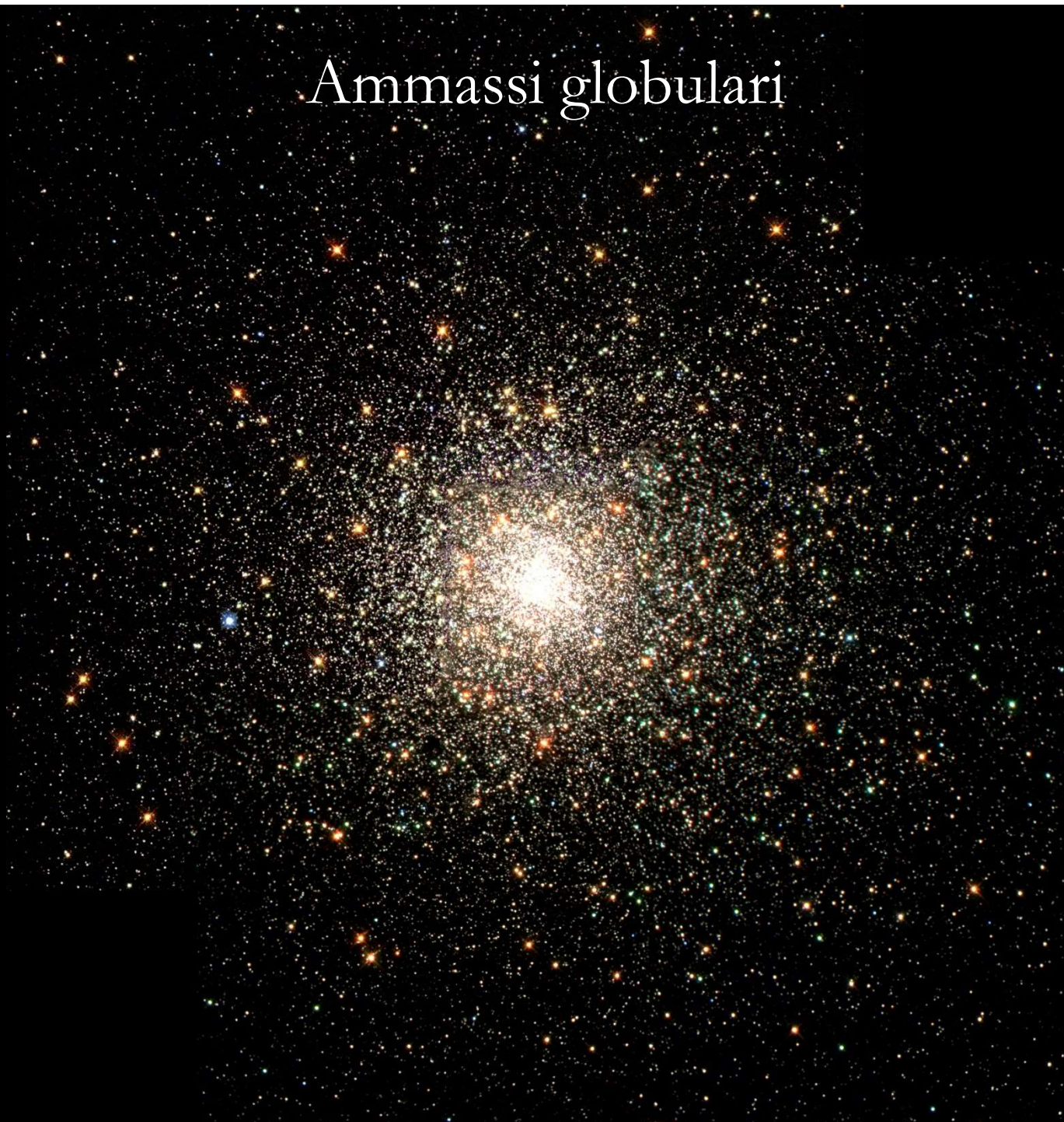
- ✓ *Tutte le stelle dell'ammasso sono coeve*
- ✓ *Sono debolmente legate tra di loro: l'ammasso è distrutto facilmente da interazioni gravitazionali con altre nubi molecolari*
- ✓ *Sopravvivono per alcune centinaia di milioni di anni*



Ammassi stellari chiusi



Ammassi globulari



Ammassi globularari

- ✓ *Strutture formate da decine di migliaia a milioni di stelle*
- ✓ *spesso molto vecchie*
- ✓ *occupano un raggio di 10/30 anni luce circa*
- ✓ *Sono distribuiti uniformemente nell'alone delle galassie*

