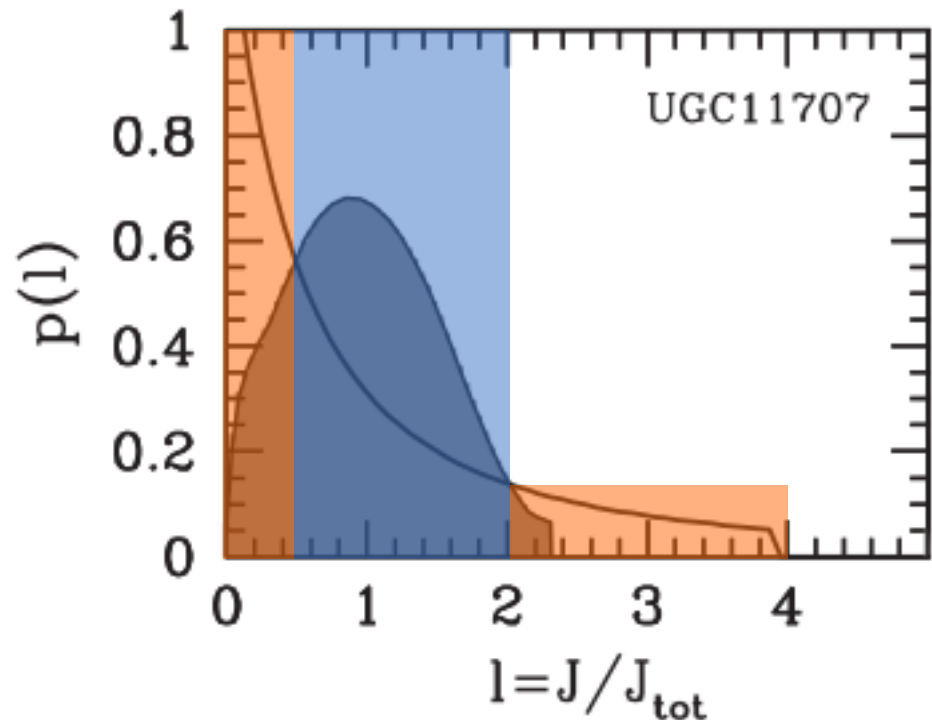


ENFRIAMIENTO DEL GAS BARIÓNICO

(van den Bosch+2001)

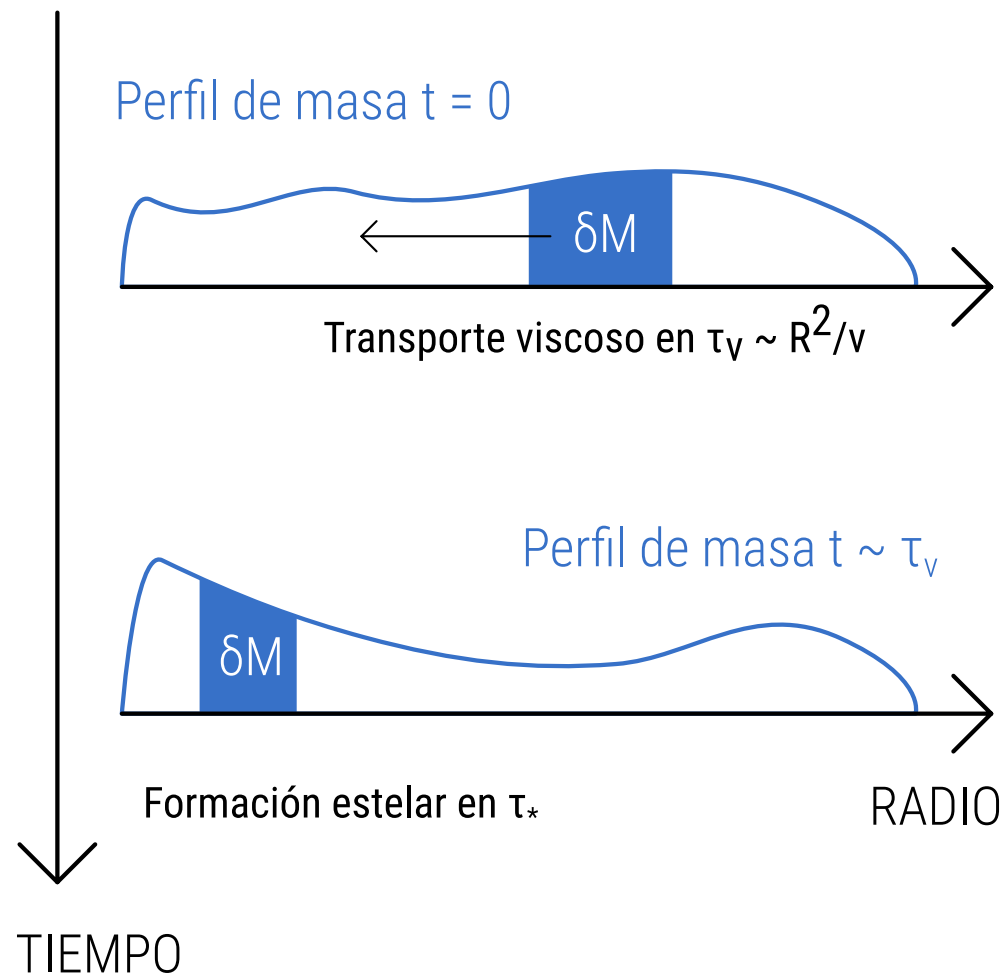


Defecto de
momento
angular

Exceso de
momento
angular

Tenemos dos problemas con los discos:

- 1) Son muy compactos
- 2) No tienen la misma distribución de momento angular que el halo.



Si $\tau_v \sim \tau_*$, el perfil final será
exponencial (Lin & Pringle 1987)