Formación de Planetesimales y Planetas Terrestres

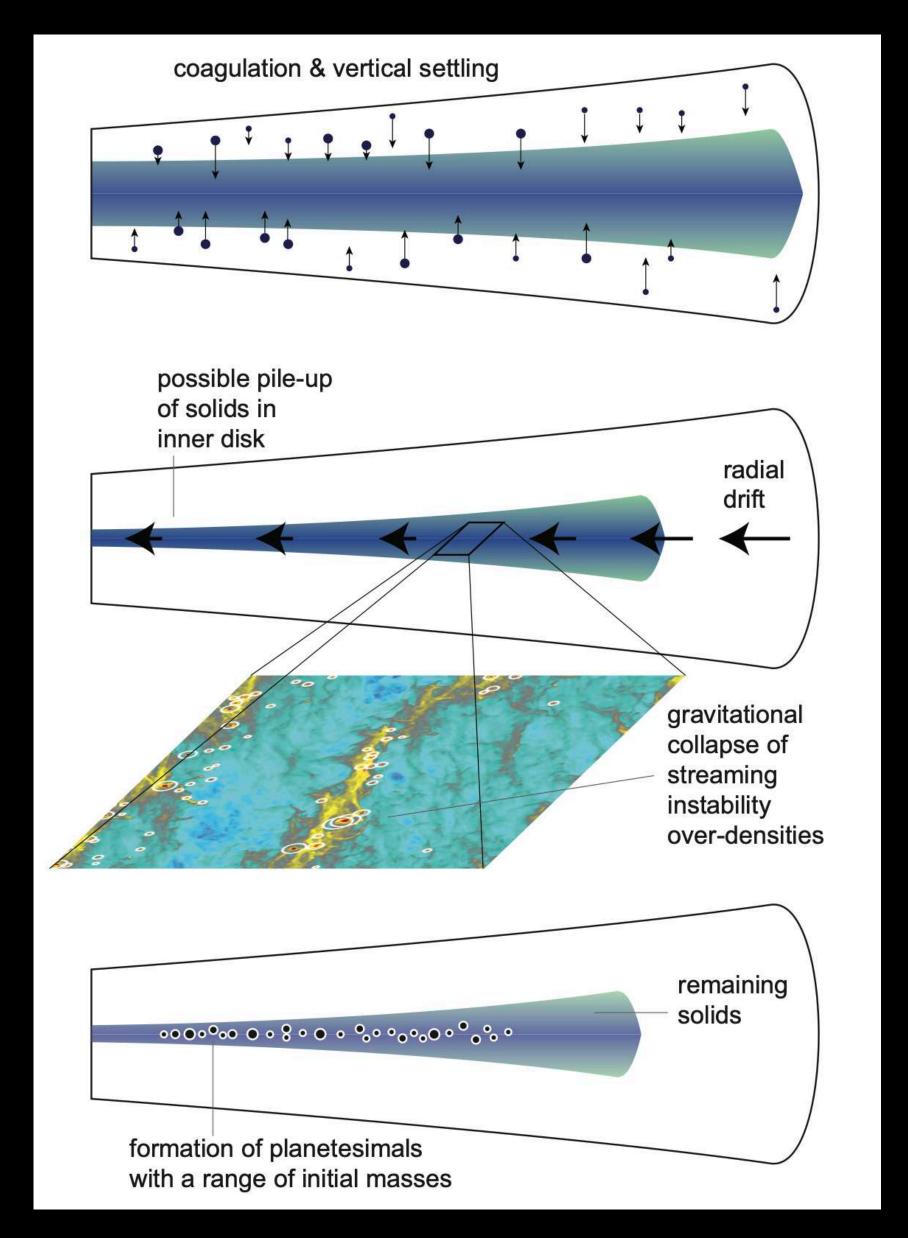
Planetesimales Caminos para formarlos

- Formación de planetesimales es el paso clave que conecta el material sólido que podemos observar (polvo < 1mm – 1cm) en discos y los cuerpos de kms de diámetro que representan la condición inicial para la formación planetaria subsecuente.
- No entendemos cómo se forman los planetesimales. Un camino es a través de una inestabilidad que se puede dar en los discos.



Inestabilidad En el plano medio

- Cuando la densidad de sólidos es comparable a la densidad de gas $\rho_p \sim \rho_g$, y los sólidos están acoplados moderada o completamente (régimen 1 o 2), se dan las condiciones para nongravitational clumping de partículas a través de la streaming instability
- Es término un término genérico para describir inestabilidad de una mezcla de partículas y gas acoplados aerodinámicamente en un disco Kepleriano.



Cómo podemos superar la barrera de 1 metro y formar planetesimales?

Streaming Instability

1) Dust affects the gas (back reaction)
2) Gas gets locally faster
3) Particles stop drifting and accumulate into a "stream" (think of a line of cyclists)
4) Gravitational collapse into a planetesimal!

Planetesimal Formation Simulation
Jacob B. Simon
Southwest Research Institute

Check: Andrew Youdin and Jeremy Goodman 2005
Jake Simons et al. 2019, Leonardo Krapp et al. 2019

Cómo podemos superar la barrera de 1 metro y formar planetesimales?

Streaming Instability

1) Dust affects the gas (back reaction)
2) Gas gets locally faster
3) Particles stop drifting and accumulate into a "stream" (think of a line of cyclists)
4) Gravitational collapse into a planetesimal!

Y luego? Pebble accretion.

Ormel, C. W. & Klahr, H. H (2010); Lambrechts, M. & Johansen (2012)

requirements:
- Solids moderately coupled to the gas (Stokes ~ 0.01 - 3)
- dust-to-gas ratio > 1