

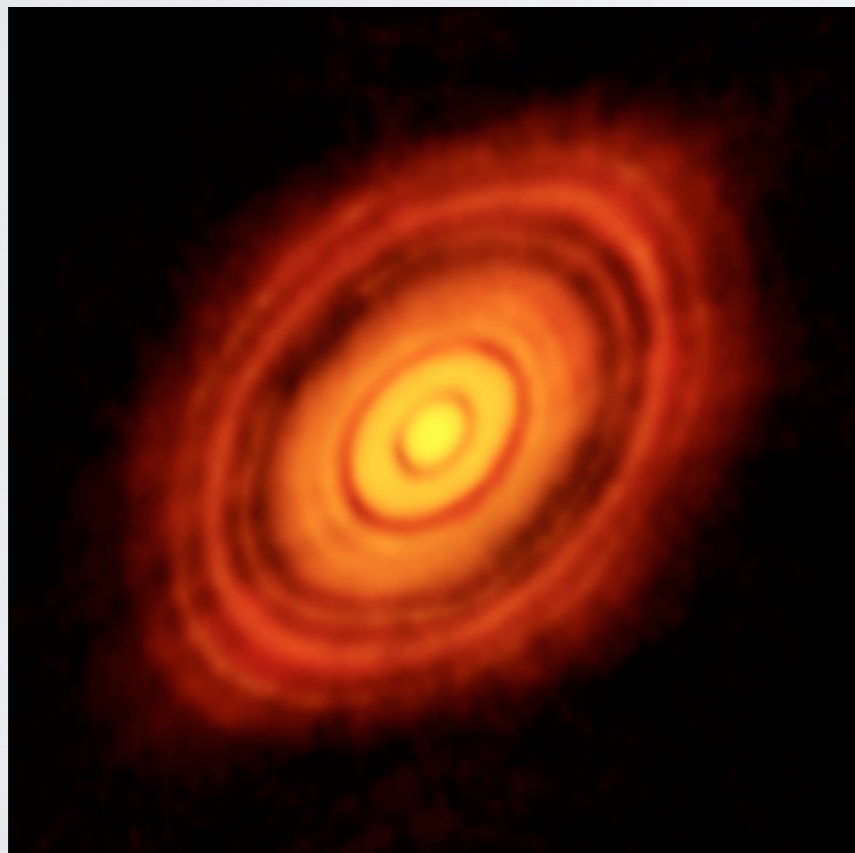
Instabilité magnéto-rotationnelle (MRI) et origine des vents de disques astrophysiques

Héloïse Méheut^{1,2} & Sébastien Fromang²

¹ Observatoire de la Côte d'Azur

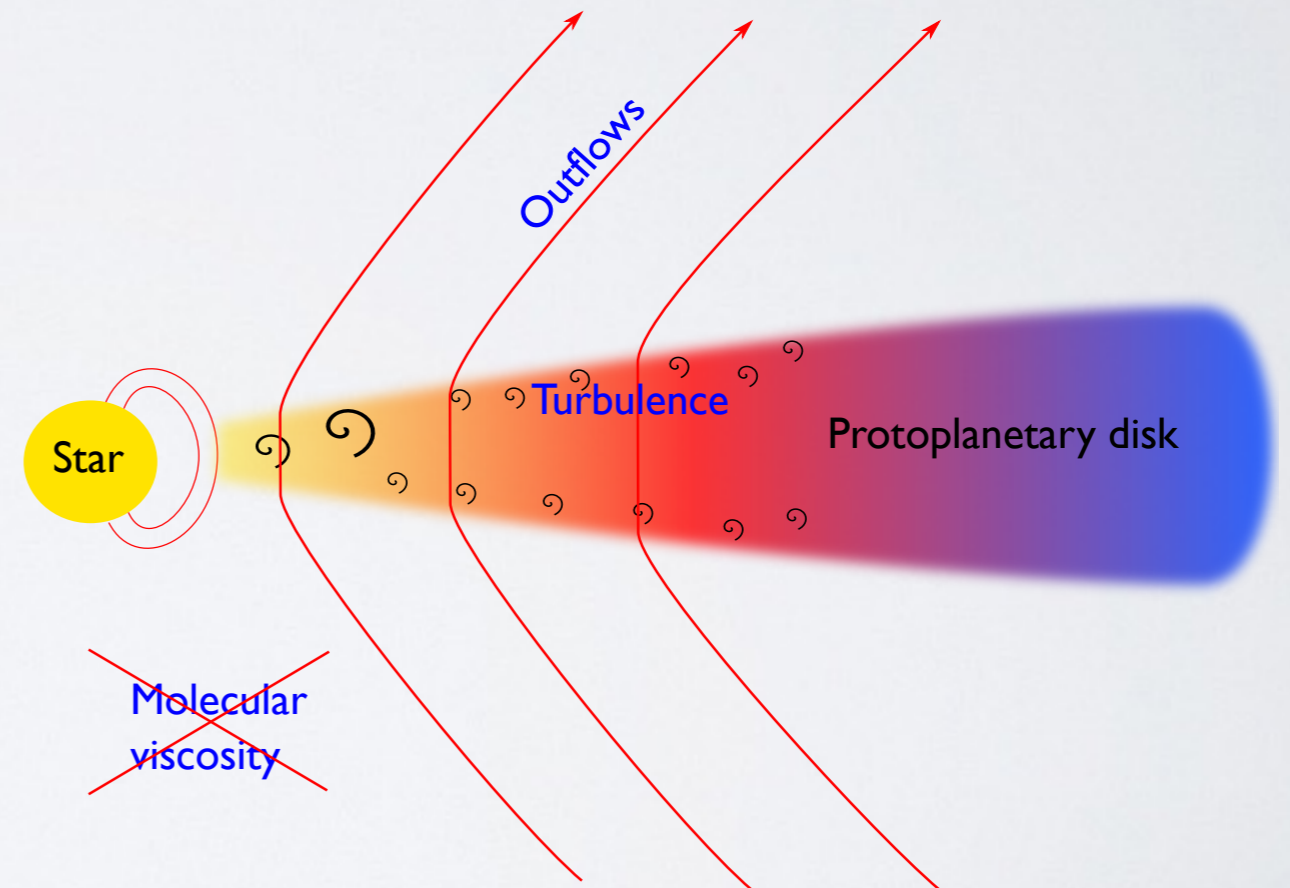
² CEA Saclay, Service d'Astrophysique

Disque protoplanétaire:
gaz en rotation autour d'une étoile
dans lequel se forment les planètes.



Disque protoplanétaire HL Tau observé par le radiotélescope ALMA

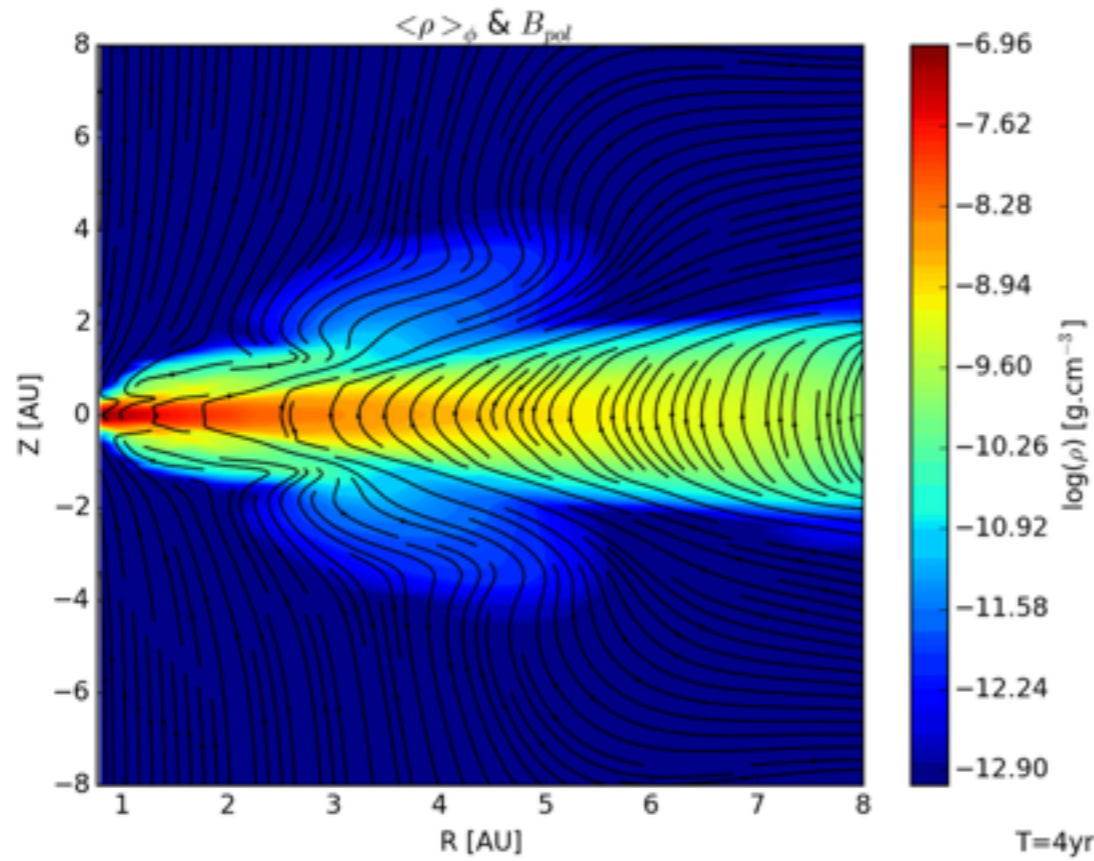
Gaz en équilibre képlérien -
Quelle physique est responsable de
l'évolution dynamique du disque (~Myr)?



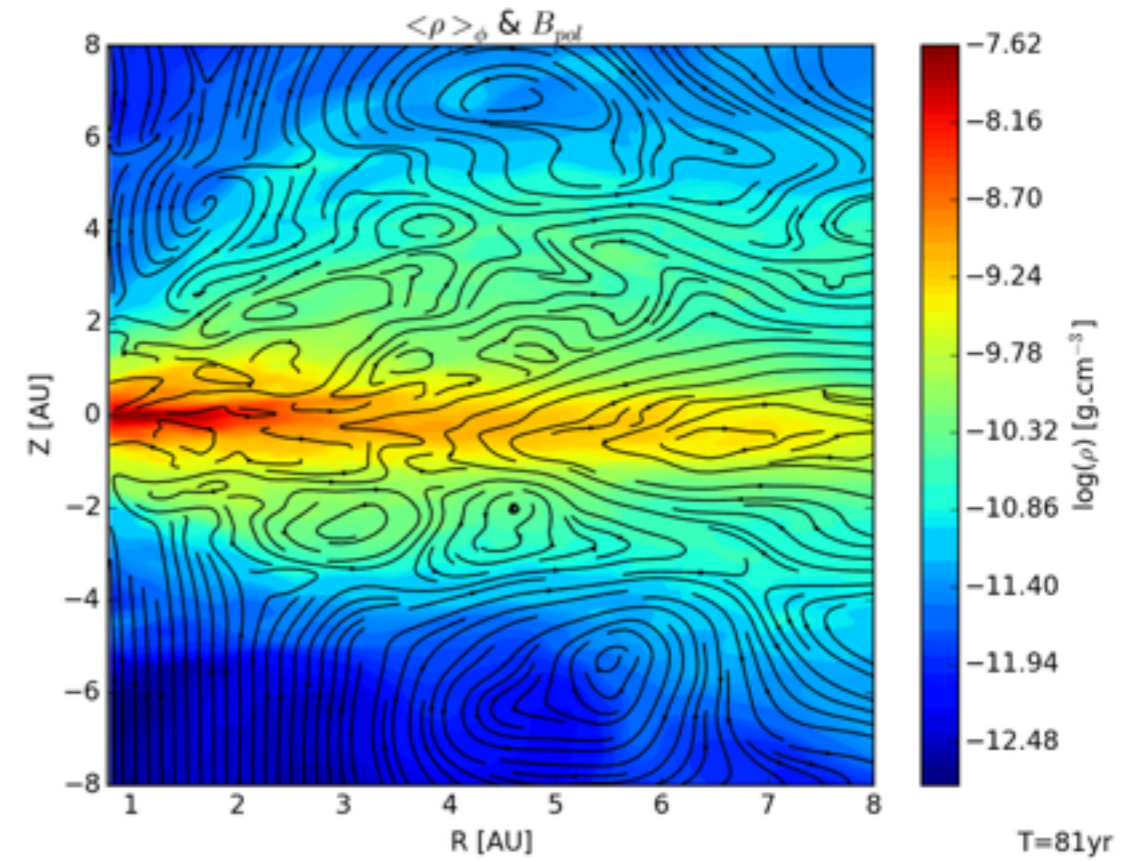
La turbulence MRI peut-elle être à l'origine de vents permettant l'évolution dynamique du disque?

Simulations globales sur grille adaptative

T=4ans - Vent magnéto-centrifuge



T=81 ans - Disque + couronne turbulente



Z-cut

t = 81.000072 years

X-cut

