

# L'Instabilité Réflexe

*Crida A., Baruteau C., Gonzalez J.-F., Magnan N., Méheut H., Lega E., Buffa A., Eichenbaum M.*

L'instabilité réflexe est un phénomène que nous avons identifié il y a un an (Crida et al. 2025b, OJAp, 8). Une boucle de rétroaction positive entre l'accélération de l'étoile et la déformation du disque (un mode  $m=1$  dans la distribution de la densité du disque accélère l'étoile, et le mouvement de l'étoile excite ce mode) entraîne la croissance exponentielle d'une perturbation du disque de gaz. Ce phénomène peut passer inaperçu car négligeable par rapport à d'autres (comme le silage d'une planète) pendant plusieurs centaines d'orbites, avant de dominer la dynamique et d'entraîner une déstabilisation globale du disque.

Dans cette présentation, je montrerai la variation du temps de croissance de l'instabilité en fonction des divers paramètres physiques du disque. Nous discuterons le rôle du bord interne et les derniers progrès dans notre compréhension de la physique de cette instabilité.