Binaires X de forte masse - le flot d'accrétion

El Mellah & Casse, MNRAS 2017

WASO code

→ Identification des paramètres favorables à la formation d'un disque

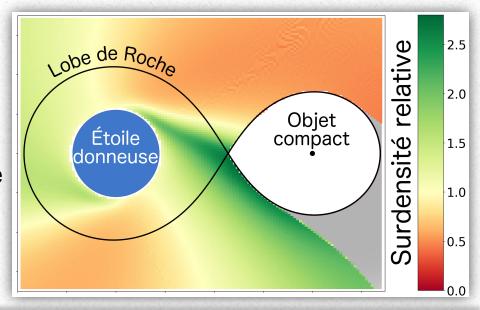
WASO + AMRVAC



- → Caractérisation des disques formés par capture du vent
 - ⇒ origine du disque observé dans Cygnus X-1
 - ⇒ prédiction d'un disque dans Vela X-1

El Mellah, Sundqvist & Keppens, A&A 2019

- → Nouveau mécanisme de transfert de masse accéléré dans les systèmes binaires
 - ⇒ les sources X ultra-lumineuses ne nécessitent pas de remplissage de lobe de Roche (eg M101 ULX-1)



Parcours -

Travaux

Projet de recherche

Enseignement