

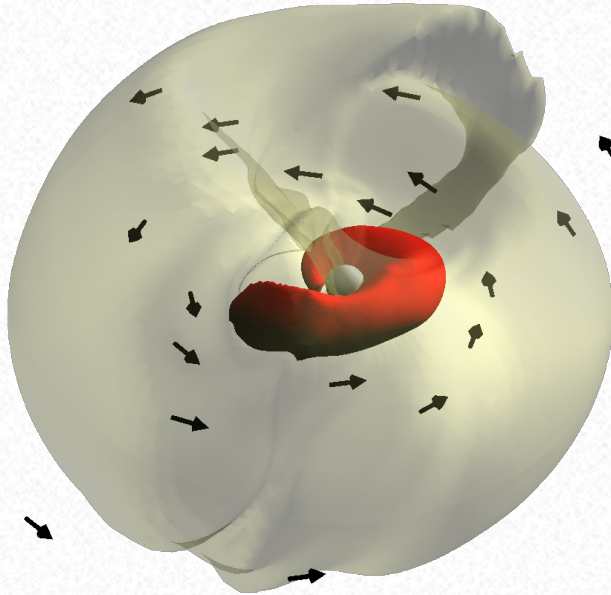
Binaires X de forte masse – le flot d'accrétion

El Mellah & Casse, MNRAS 2017

WASO code

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

WASO + AMRVAC



El Mellah, Sander, Sundqvist & Keppens, A&A 2019

↳ 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)

