

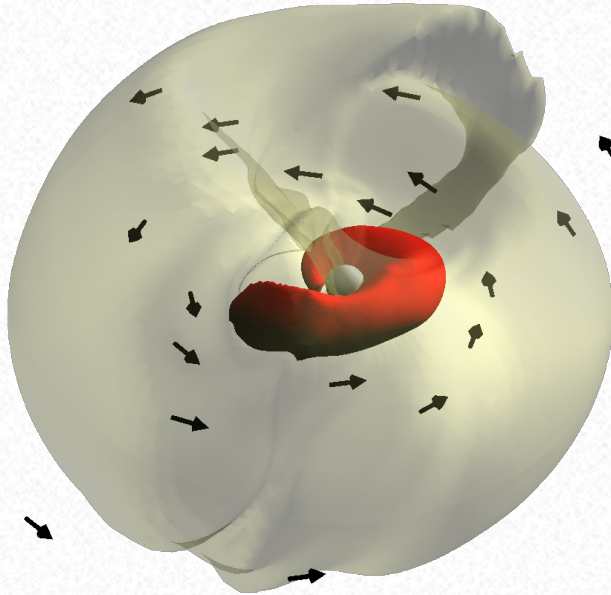
# Binaires X de forte masse – le flot d'accrétion

**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)

