

## ETUDES

- ↳ **2008-10** L3-M1 à l'ENS de Cachan
- ↳ **2010-11** Préparation à l'Agrégation
- ↳ **2012-13** M2 A&A à l'Observatoire de Paris-Meudon



## RECHERCHE

- ↳ **2010** Simulations à N corps avec Jean-François Lestrade (M1)
- ↳ **2011-12** Systèmes binaires et exoplanètes avec Saul Rappaport
- ↳ **2013** Disques d'accrétion avec Fabien Casse (M2)
- ↳ **2013-16** Thèse sur l'accrétion par vent sur les objets compacts  
sous la direction de Fabien Casse & Andrea Goldwurm à l'APC
- ↳ **2016-17** Contrat postdoctoral avec Rony Keppens au  
Center for mathematical Plasma Astrophysics, KU Leuven
- ↳ **2017-20** Bourse [Pegasus]<sup>2</sup> Marie Skłodowska-Curie



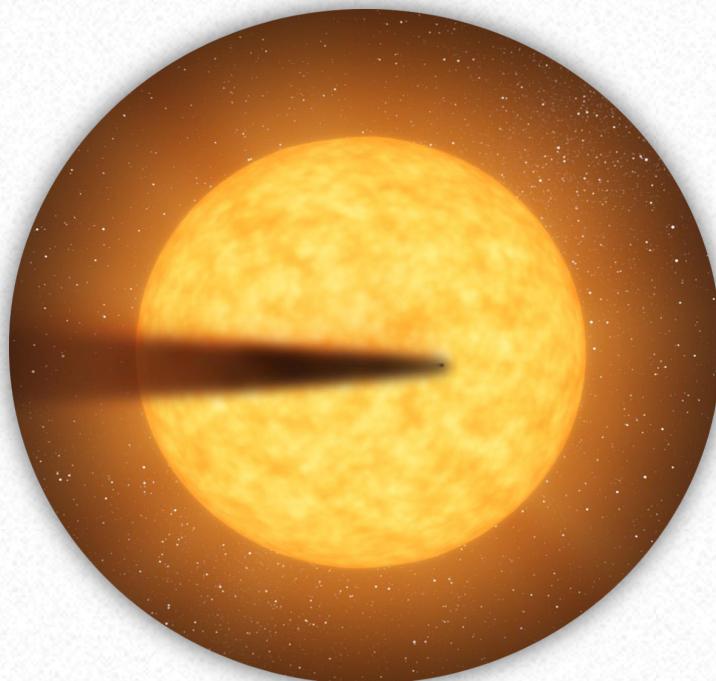
KU LEUVEN



# Thème de recherche & travaux préliminaires



*Les étoiles et leurs reliquats,  
en interaction avec leur environnement*



## Rappaport, Levine, Chiang, El Mellah et al., ApJ 2012

- ↳ Sub-Mercure en désintégration
- ↳ ma contribution : identification & modélisation

## Sanchis-Ojeda et al., ApJ 2014

- ↳ Exoplanètes à courte période
- ↳ ma contribution : algorithme de recherche

## Rappaport et al., ApJ 2013

- ↳ Systèmes triples
- ↳ ma contribution : réduction de données

# Binaires X de forte masse – Motivations



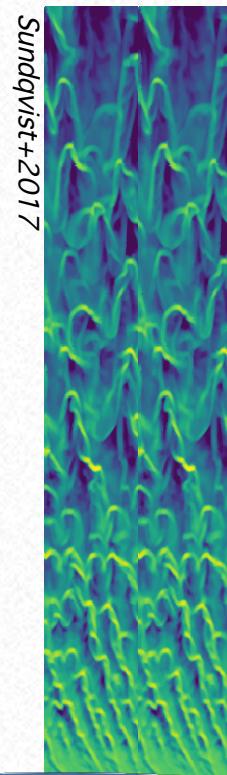
## OBJETS COMPACTS

- Étoiles à neutron
  - ↳ équation d'état
  - ↳ champ magnétique
  - ↳ structure
- Trous noirs
  - ↳ formation



## ONDES GRAVITATIONNELLES

- ↳ progéniteurs?
- ↳ taux de coalescence
- ↳ conditions



*La majorité des étoiles massives  
a au moins un compagnon  
dont la présence impacte l'évolution*

*Sana+2012*

## HAUTES ÉNERGIES

- ↳ chocs & jets
- ↳ processus radiatifs
- ↳ reconnection magnétique
- ↳ accélération de particules

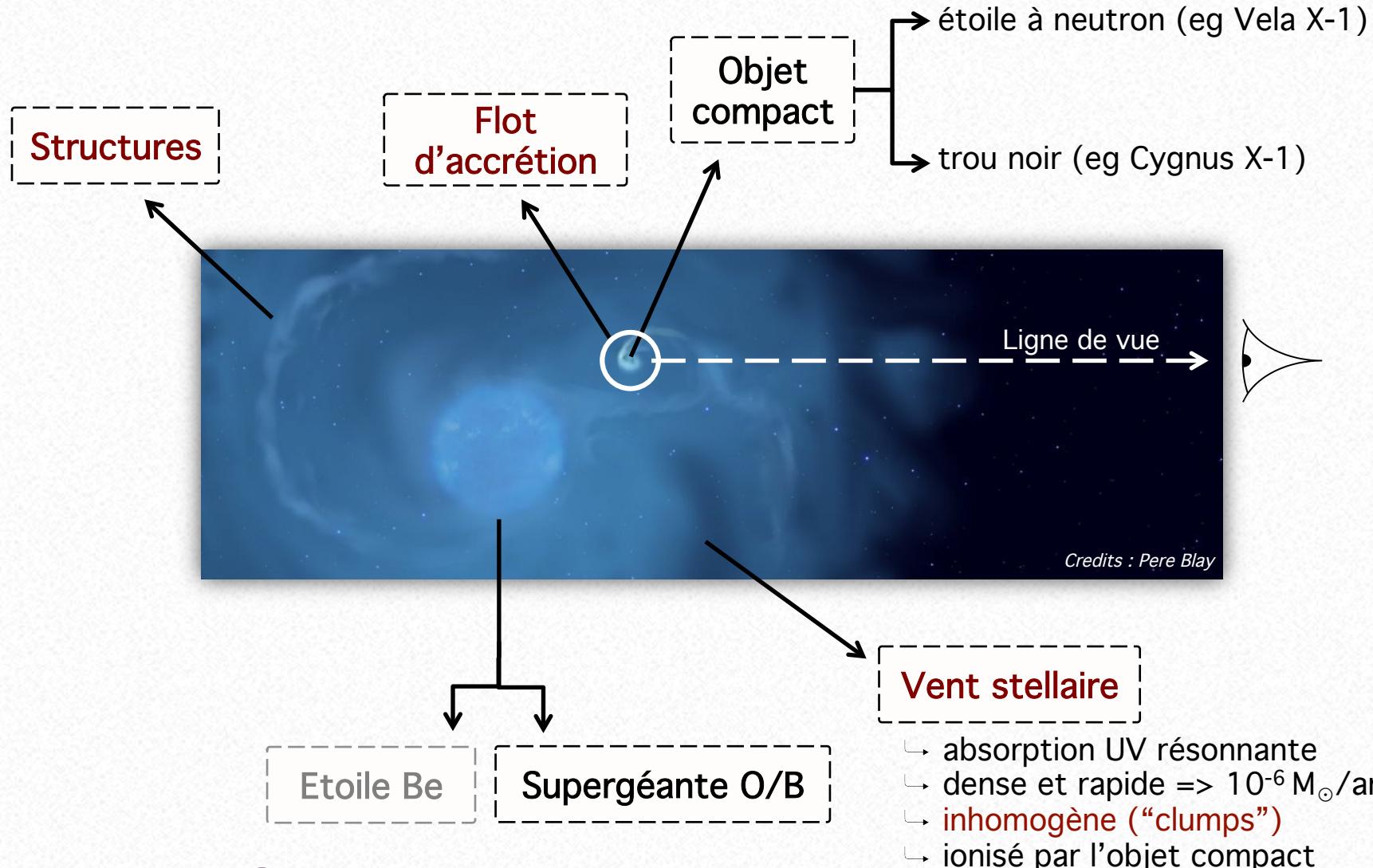


## ÉVOLUTION STELLAIRE

- ↳ vents
- ↳ transferts

Étoile massive

# Binaires X de forte masse – Portrait



# Méthodologie : modélisation & simulations numériques

MPI-AMRVAC 2.0

## LA PHYSIQUE

- ↪ lois de conservation (magnéto-)hydrodynamiques
- ↪ transfert radiatif
- ↪ classique ou relativiste

$$\text{flux} + \text{sources} \Rightarrow \partial_t$$

## CALCUL HAUTE PERFORMANCE

- ↪ parallélisable sur des milliers de CPU
- ↪ 3Mh·CPU consommées

## CONTRIBUTIONS SIGNIFICATIVES

- ↪ grille auto-similaire
- ↪ conservation du moment angulaire
- ↪ flux visqueux

## LE NUMÉRIQUE

- ↪ volumes finis
- ↪ maille adaptative
- ↪ géométries multiples

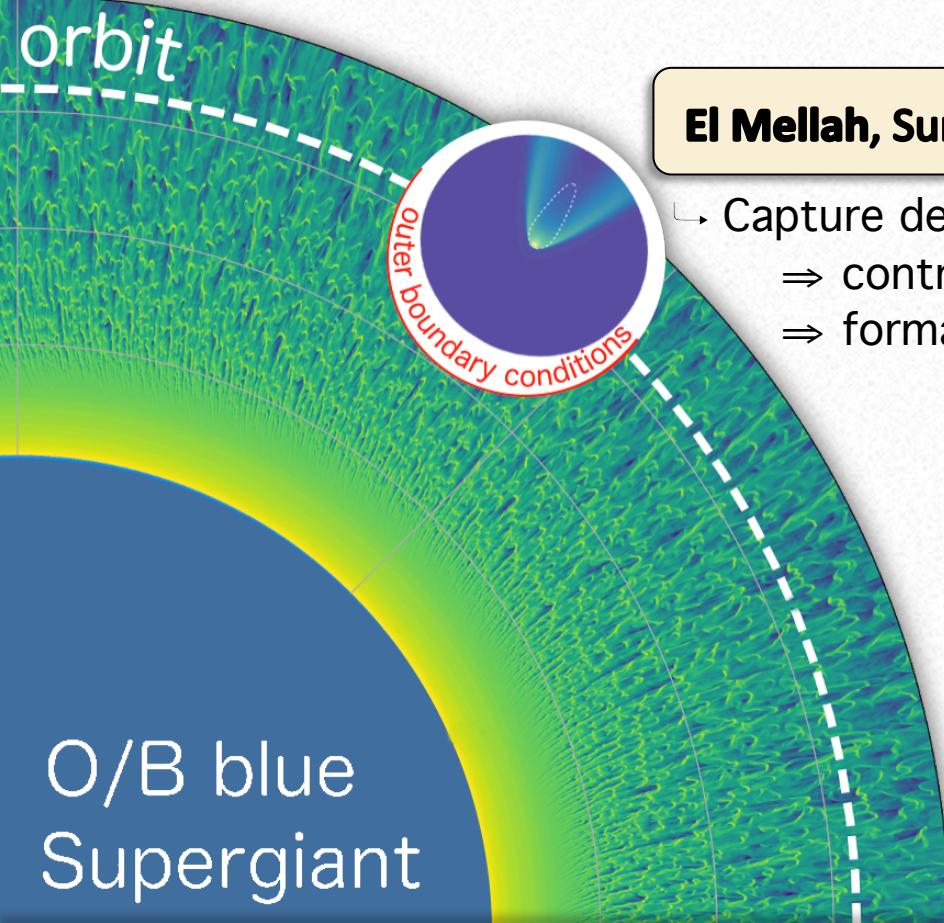
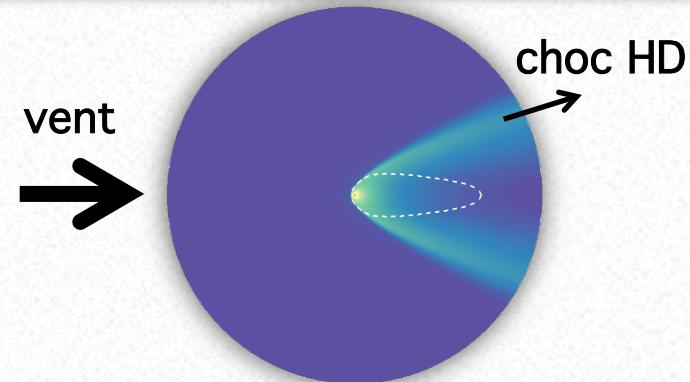


Xia, Teunissen, El Mellah et al., ApJS 2018

# Binaires X de forte masse – le vent stellaire

**El Mellah & Casse, MNRAS 2015**

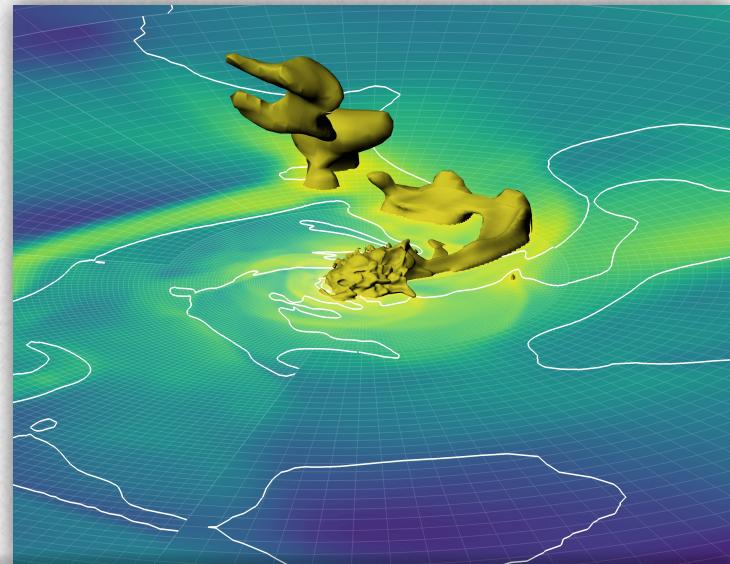
- Accrétion d'un vent homogène par un objet compact
  - mesure du taux d'accrétion de masse
  - structure du choc hydrodynamique



**El Mellah, Sundqvist & Keppens, MNRAS 2018**

- Capture des clumps et variabilité temporelle de l'émission
  - contribution mineure des clumps à la variabilité
  - formation de disques transitoires

vent

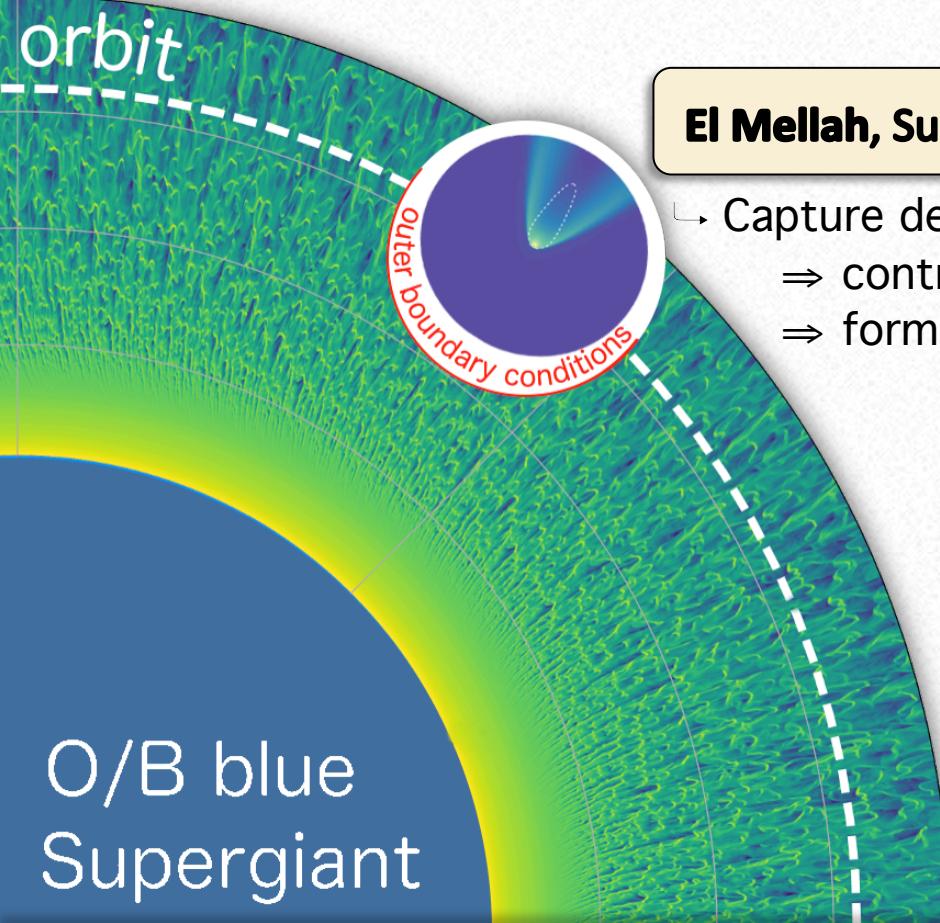
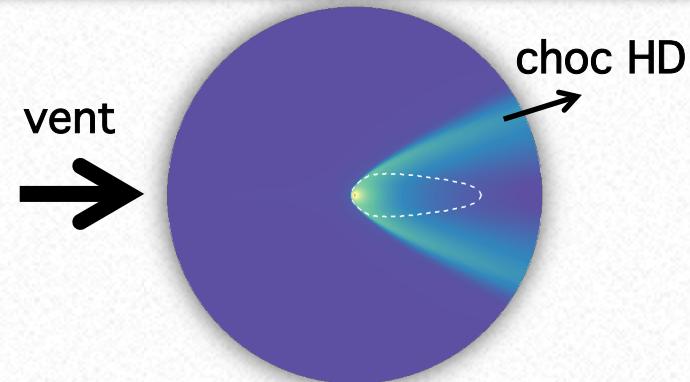


# Binaires X de forte masse – le vent stellaire

# Binaires X de forte masse – le vent stellaire

**El Mellah & Casse, MNRAS 2015**

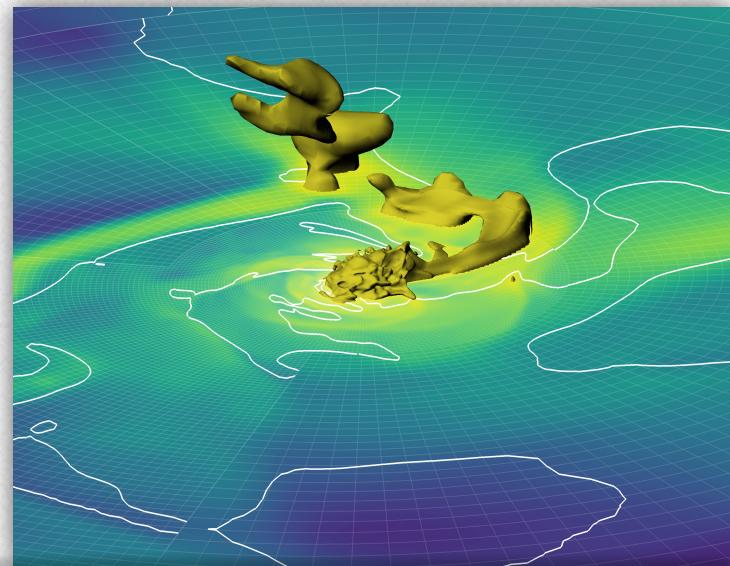
- Accrétion d'un vent homogène par un objet compact
  - mesure du taux d'accrétion de masse
  - structure du choc hydrodynamique



**El Mellah, Sundqvist & Keppens, MNRAS 2018**

- Capture des clumps et variabilité temporelle de l'émission
  - contribution mineure des clumps à la variabilité
  - formation de disques transitoires

vent  
→



# Binaires X de forte masse – le vent stellaire

# Binaires X de forte masse – le vent stellaire

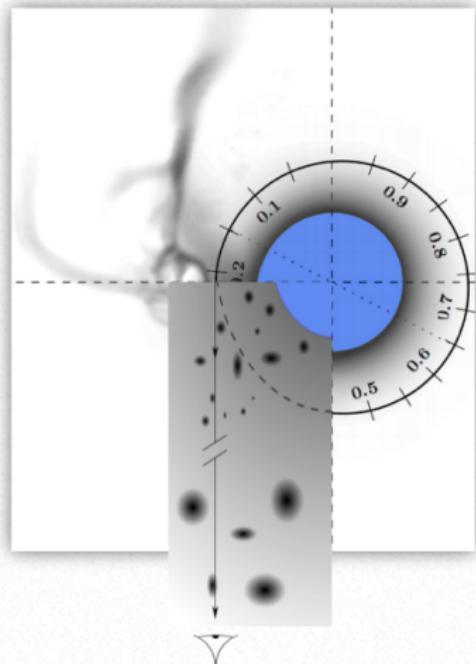


# Binaires X de forte masse (et supergéantes rouges) – le vent stellaire

**Grinberg, Hell, El Mellah et al., A&A 2017**

**El Mellah, Decin et al., in prep**

- ↪ Variabilité de l'absorption dans Vela X-1
- ↪ ma contribution : modèle stochastique
- ⇒ vent plus lent que prévu



**Decin et al., Nature Astronomy 2019**

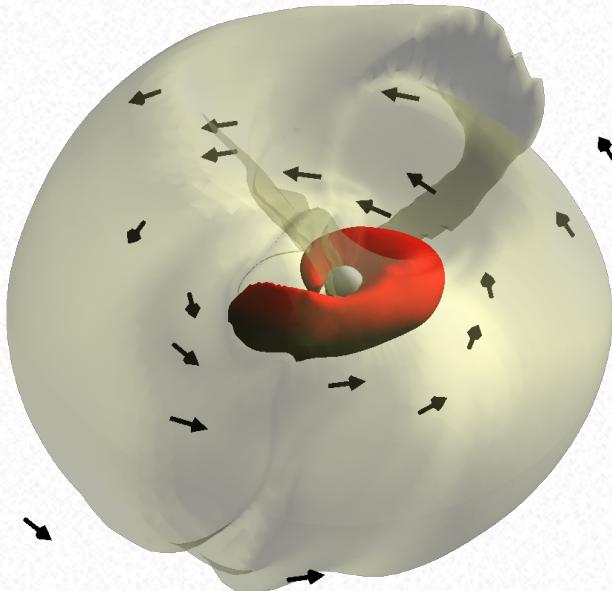
- ↪ Morphologie de l'enveloppe circumstellaire autour des supergéantes rouges
- ↪ ma contribution : impact d'un companion  
⇒ les taux de perte de masse de ces étoiles ont été surestimés d'un facteur ~10

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

**El Mellah & Casse, MNRAS 2017**

**WASO code**

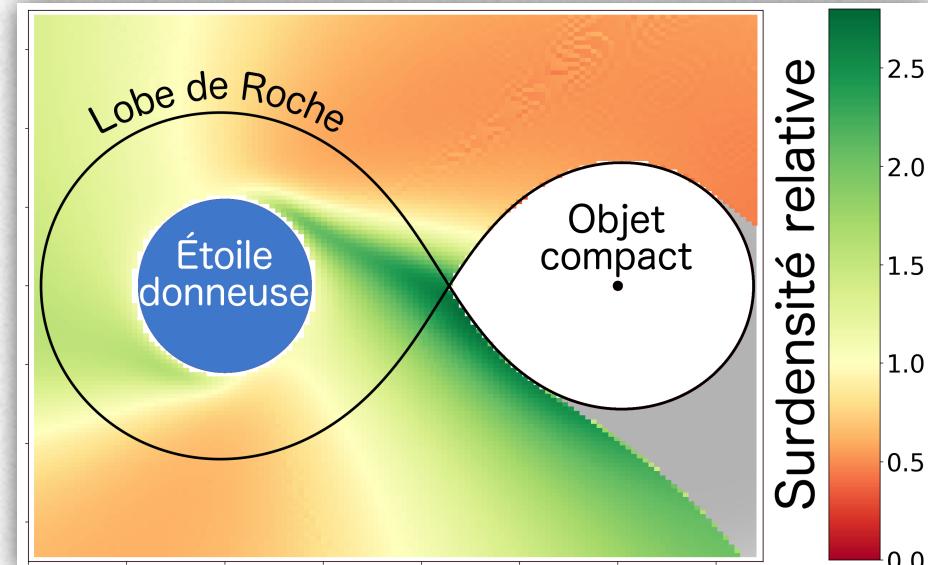
- Identification des paramètres favorables à la formation d'un disque



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

**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



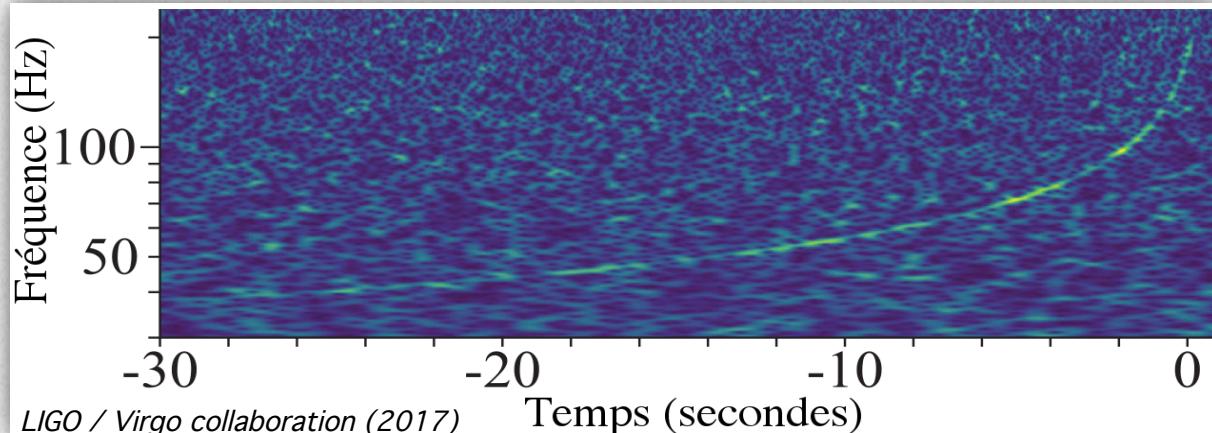
- Nouveau mécanisme de transfert de masse accéléré dans les systèmes binaires  
⇒ les sources X ultra-lumineuses ne nécessitent pas de remplissage de lobe de Roche (eg M101 ULX-1)

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

# Contreparties électromagnétiques de la coalescence d'objets compacts

## ONDES GRAVITATIONNELLES

- ↳ coalescence entre étoiles à neutron
- ↳ nature du reliquat?



## SURSAUT GAMMA COURT

Emission transitoire (<2s)

Mécanisme

- ↳ jet relativiste
- ↳ chocs internes
- => émission  $\gamma$  focalisée

## KILONOVA

Pique après ~ 1 semaine  
Optique → proche infra-rouge

Sources de chauffage

- ↳ capture de neutrons
- ↳ retombées d'accrétion
- ↳ chauffage magnétique

## RÉMANENCE

Emission synchrotron

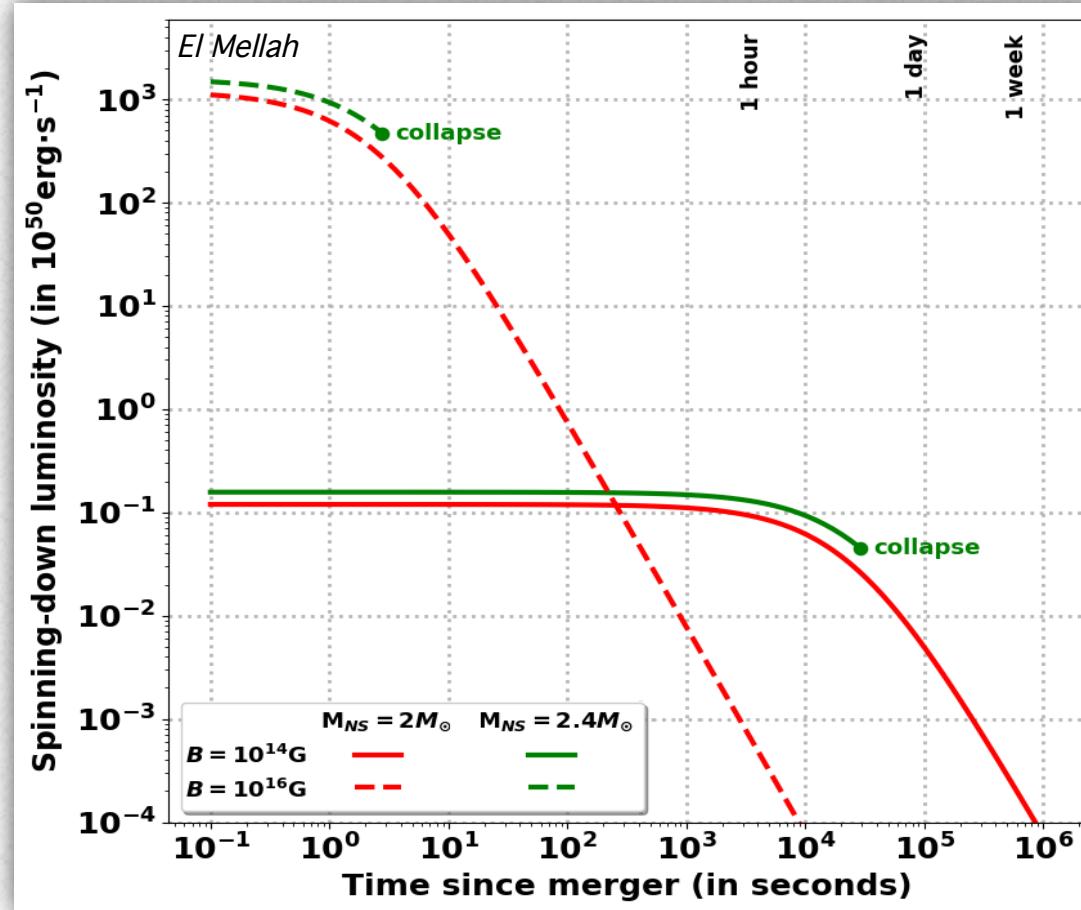
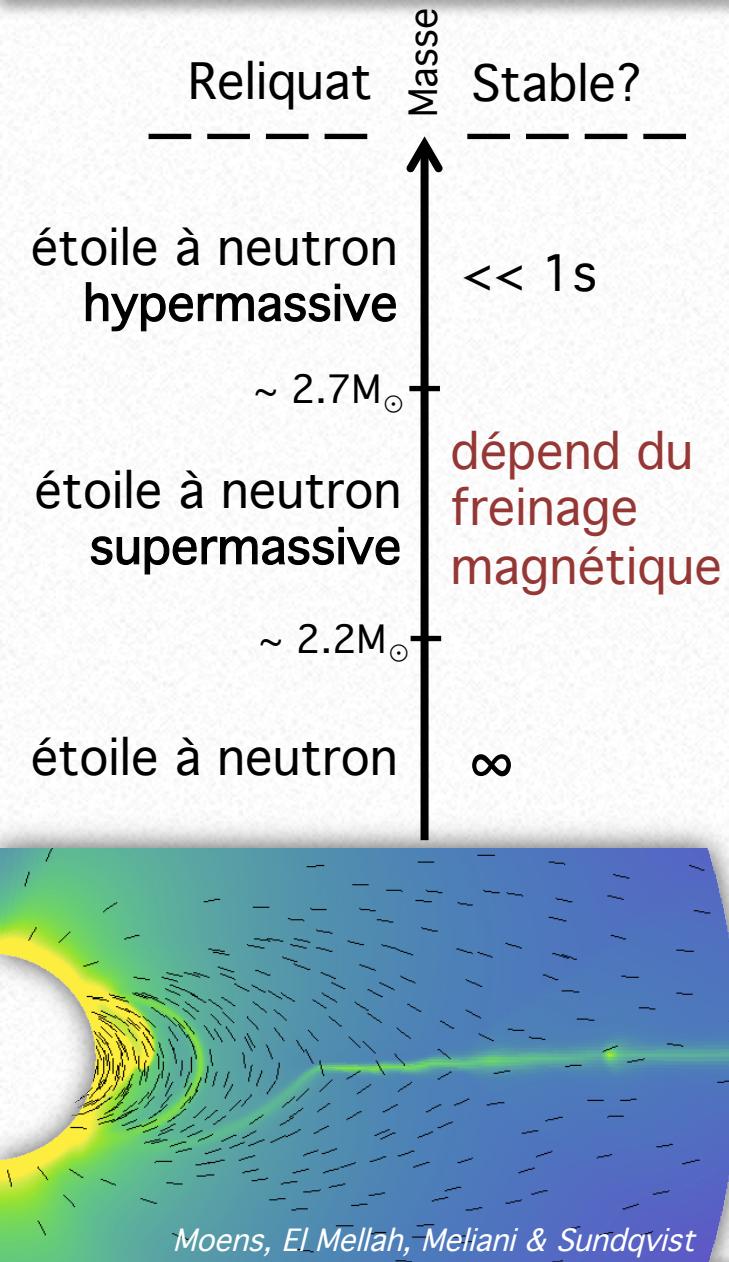
Choc externe

*"We should not expect the first [...] GW chirps from NS-NS/BH-NS mergers to be accompanied by a GRB [because] the jetted GRB emission will be relativistically beamed out of our **line of sight**"*

Metzger 2017

*Kilonova bleue et lumineuse avec sursaut gamma ténu*

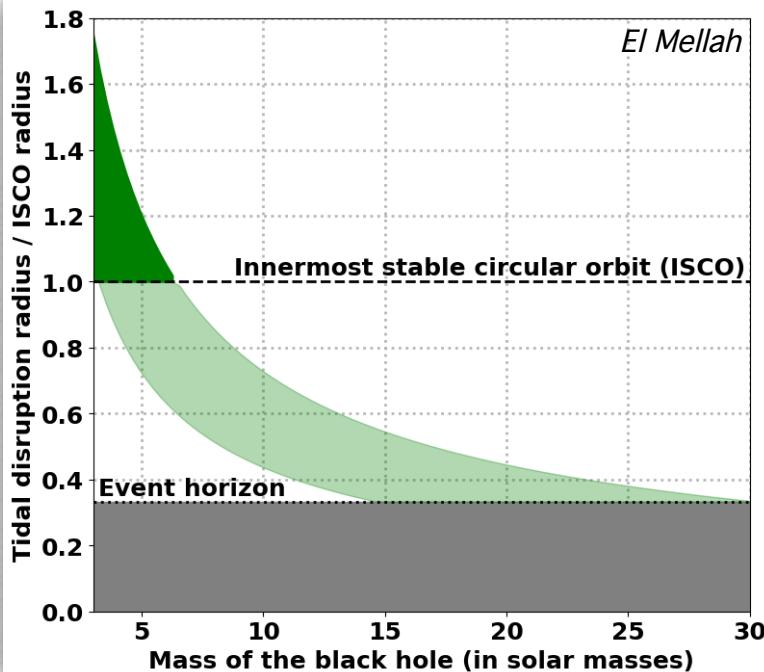
Troja+2018



Couplage magnétosphère / ejecta

- ↳ géométrie du flux : disque? sphérique?
- ↳ vent du disque
- ↳ interaction ejecta / vent de pulsar



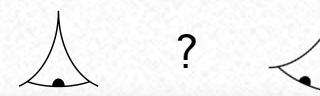


## DISQUE D'ACCÉRATION

Développements post-newtoniens

- ↳ Gilles Esposito-Farese
- ↳ Luc Blanchet
- ↳ Guillaume Faye

Vent de disque



## JET RELATIVISTE

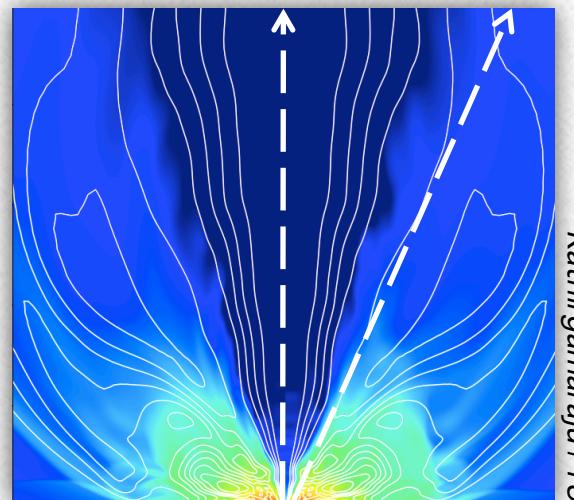
ASTHUP

Chocs internes

- ↳ Frédéric Daigne
- ↳ Robert Mochkovitch

Accélération de particules

- ↳ Martin Lemoine



- ↳ Elisabeth Vangioni
- ↳ Patrick Petitjean

# Expérience d'enseignement

## QUALIFICATIONS

- ↳ 2012 Agrégation de Sciences physiques, option Physique – reçu 2<sup>nd</sup>
- ↳ 2017 Qualification aux fonctions d'enseignant-chercheur

## MONITORAT

- ↳ 32h TD L1 Etudes médecine & santé (PACES) – Isabelle Grenier
- ↳ 32h TP M1 Systèmes et signaux déterministes – Laurent Daudet
- ↳ 128h TD L1 Mécanique du point – Cécile Roucelle

## EN POSTDOC

- ↳ 60h cours M2 Computational methods for Astrophysics – Ileyk El Mellah
  - ↳ 40h TD M2 Computational methods for Astrophysics – Rony Keppens
  - ↳ 30h TD L1 Algèbre linéaire – Rony Keppens
- 
- ↳ Co-encadrement de la thèse de Nicolas Moens avec Jon Sundqvist  
“Radiation-hydrodynamics of the most massive stars in our Universe”

université

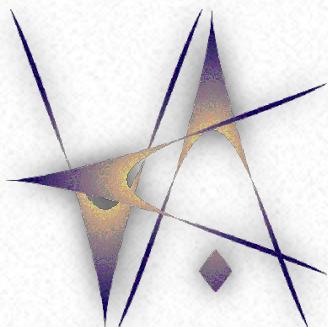
**PARIS**  
**DI**  
**DEROT**  
PARIS 7

**KU LEUVEN**

# Expérience d'enseignement

## MÉTHODOLOGIE PÉDAGOGIQUE

- ↳ inductif
- ↳ immersif
- ↳ interactif



**VERSATILE**  
ADDITION CODE

## PROBLÈME DE ROCHE

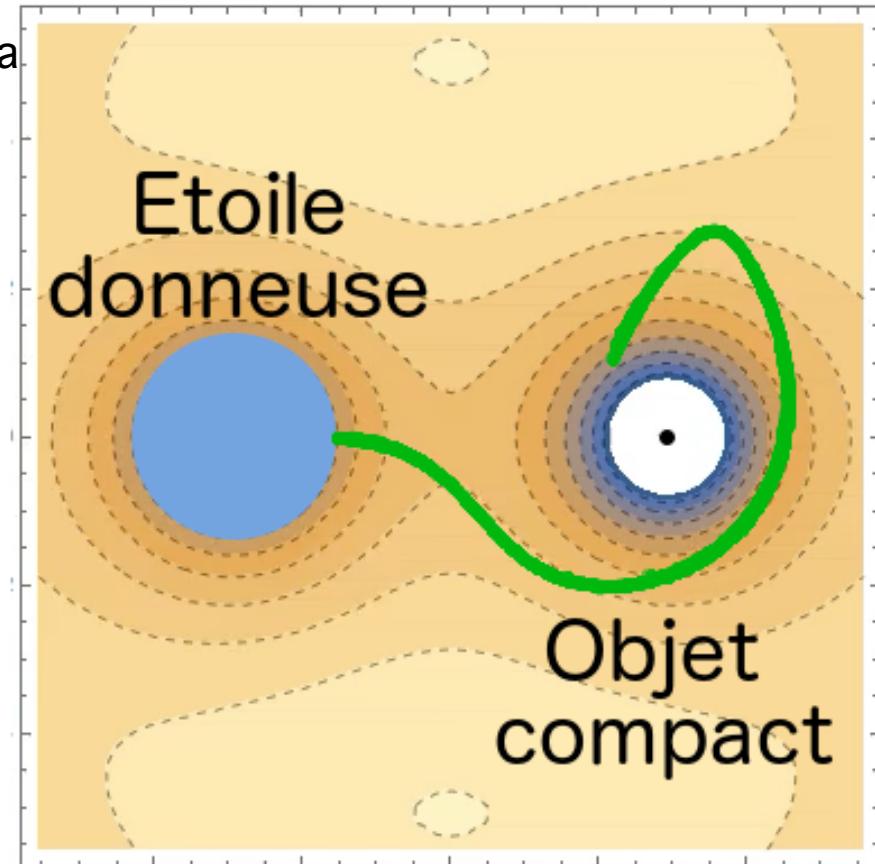
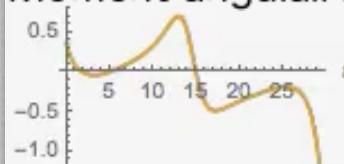
- ↳ Applet Mathematica
- ↳ Maquettes 3D

Rapport de masse

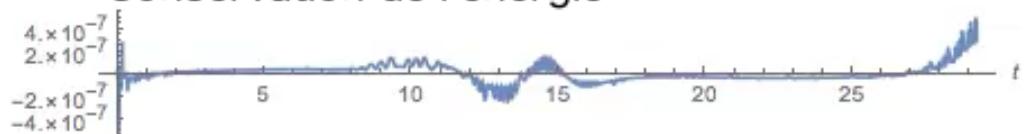
Masse de l'accréteur

Période orbitale

Moment angulaire



Conservation de l'énergie



# Insertion dans l'équipe pédagogique

Diversification des profils des étudiants

- ↳ Parcours MIPI / PCGI
- ↳ Majeur / mineur

## LICENCE

- ↳ Physique : CM, TD, TP
- ↳ PACES
- ↳ Mécanique

## CAPES/AGRÉGATION

Centre de préparation à l'Agrégation de Montrouge – Agnès Maître

- ↳ Montages expérimentaux
- ↳ Leçons

Master des métiers de l'enseignement : CAPES

## NUMÉRIQUE

Initiation à l'outil informatique

- ↳ L1 Python
- ↳ L1-L2 Ateliers de recherche encadrée – Emmanuel Rollinde
- ↳ M1 Méthodes numériques et informatiques – Jacques Lefrère

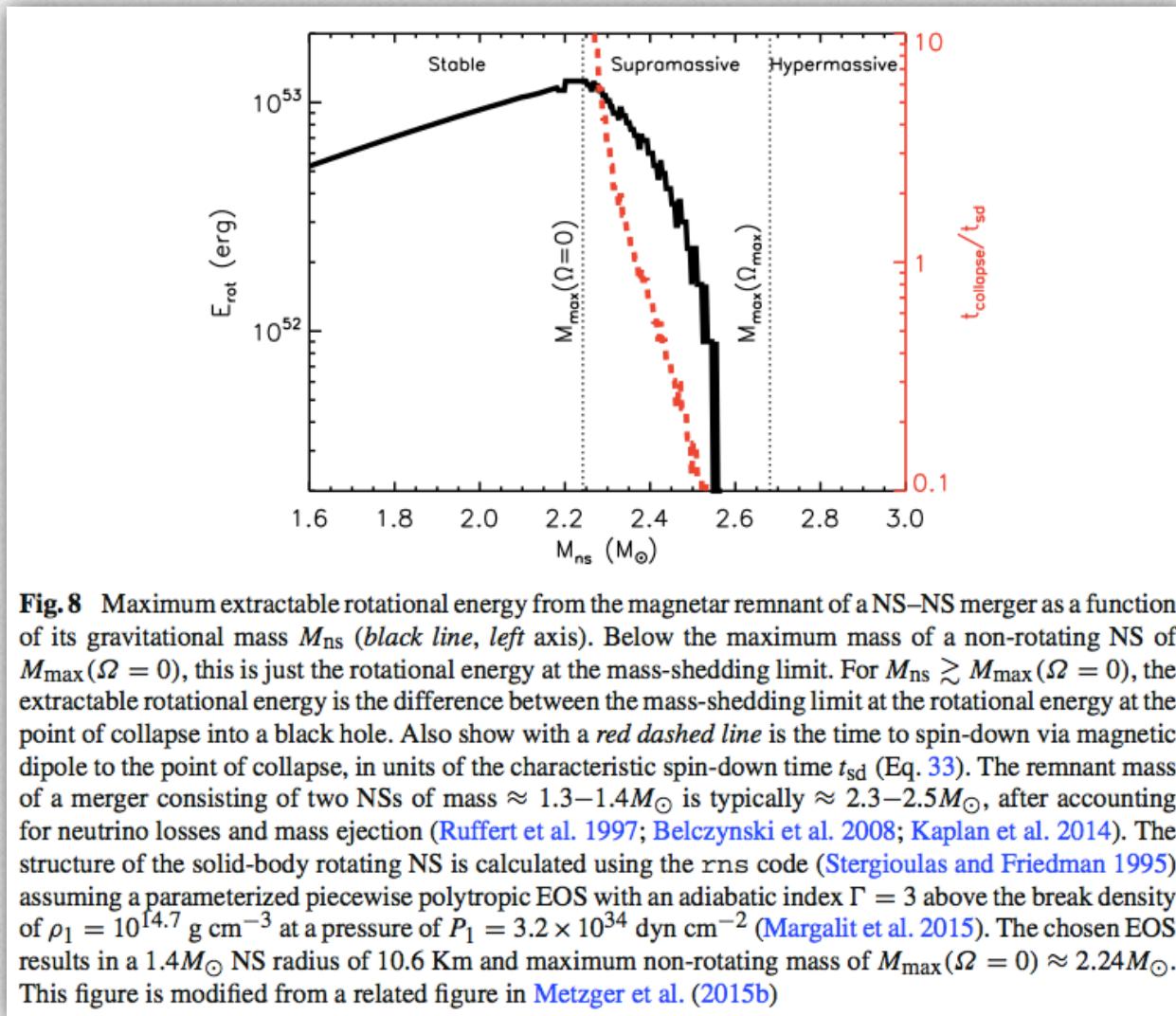
Algorithmique et résolution numérique

- ↳ Différences / volumes finis
- ↳ Monte-Carlo

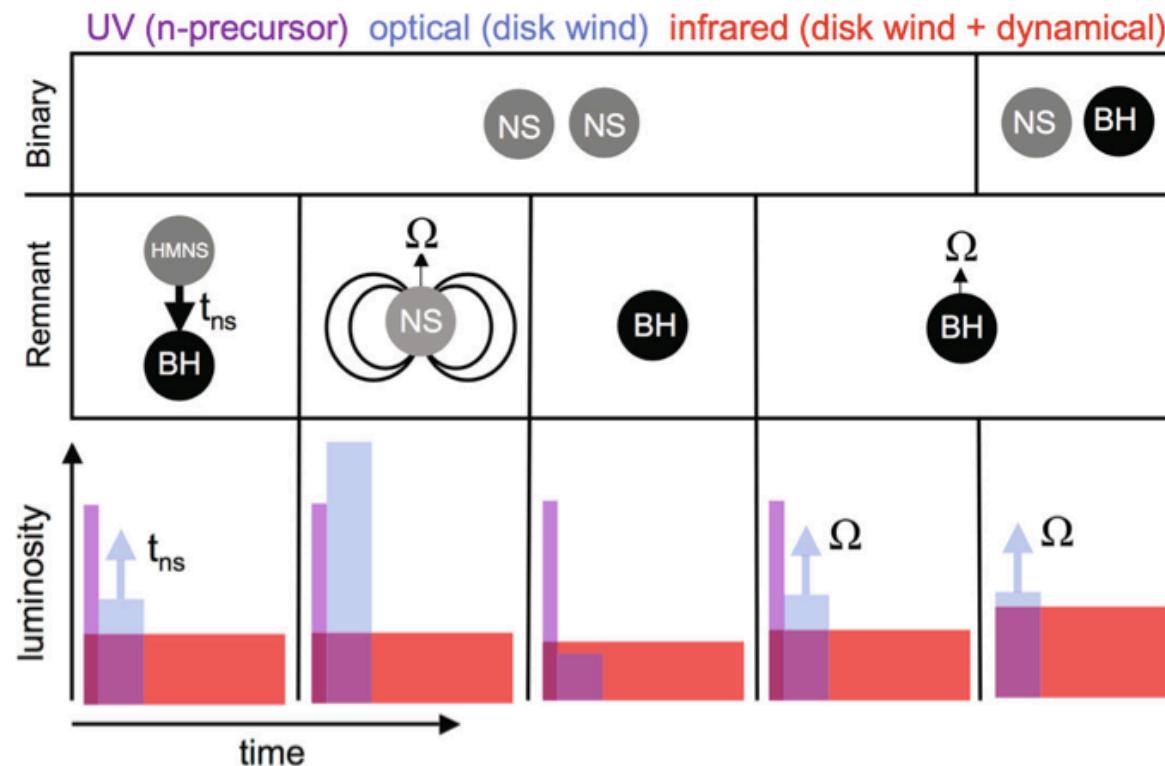
# Conclusion

- ↳ Papiers : rang A & 1<sup>e</sup> auteur
- ↳ Collaborations

# Stabilité de l'étoile à neutron reliquat

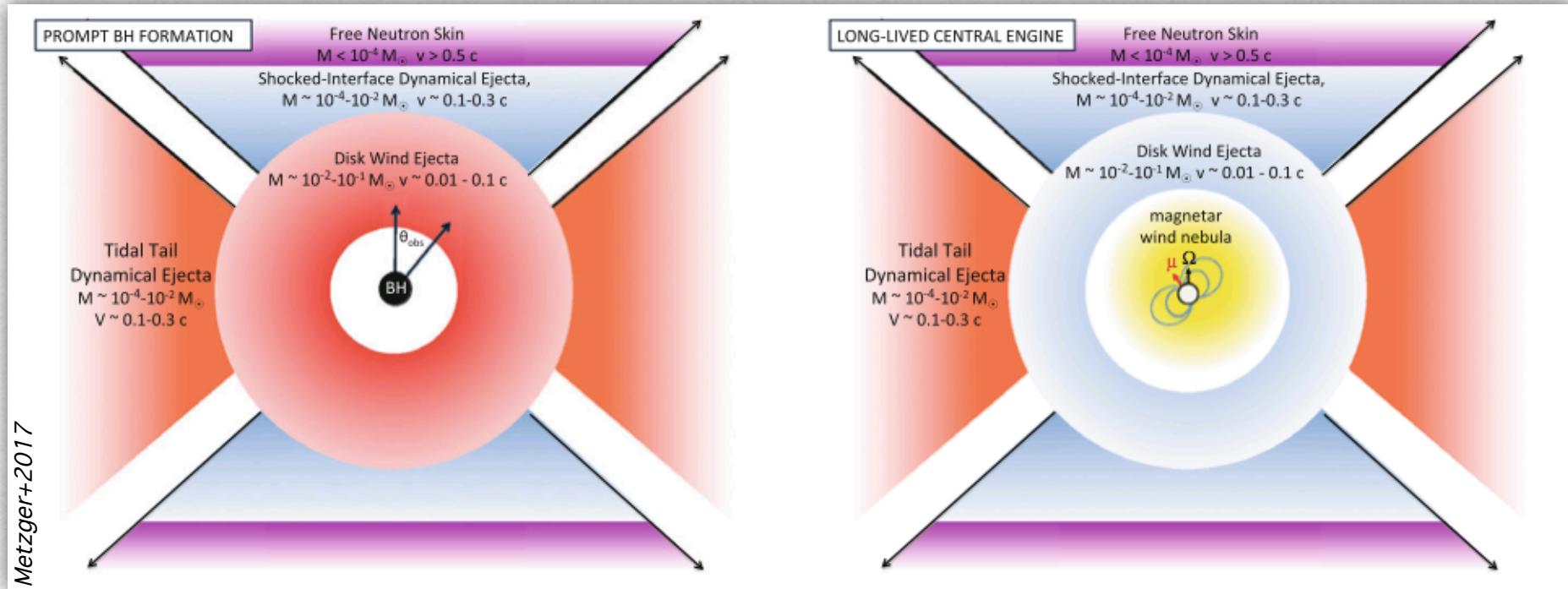


# Coalescence et émission



**Fig. 13** Schematic illustration of the mapping between mergers and kilonova light curves. The *top panel* shows the progenitor system, either an NS–NS or an NS–BH binary, while the *middle plane* shows the final merger remnant (from left to right: an HMNS that collapses to a BH after time  $t_{\text{collapse}}$ , a spinning magnetized NS, a non-spinning BH and a rapidly spinning BH). The *bottom panel* illustrates the relative amount of UV/blue emission from an neutron precursor (purple), optical emission from lanthanide-free material (blue) and IR emission from lanthanide containing ejecta (red). We caution that the case of a NS–NS merger leading to a slowly spinning black hole is very unlikely, given that at a minimum the remnant will acquire the angular momentum of the original binary orbit. Image reproduced with permission from [Kasen et al. \(2015\)](#), copyright by the authors

# Coalescence et émission



# Diagramme de Corbet

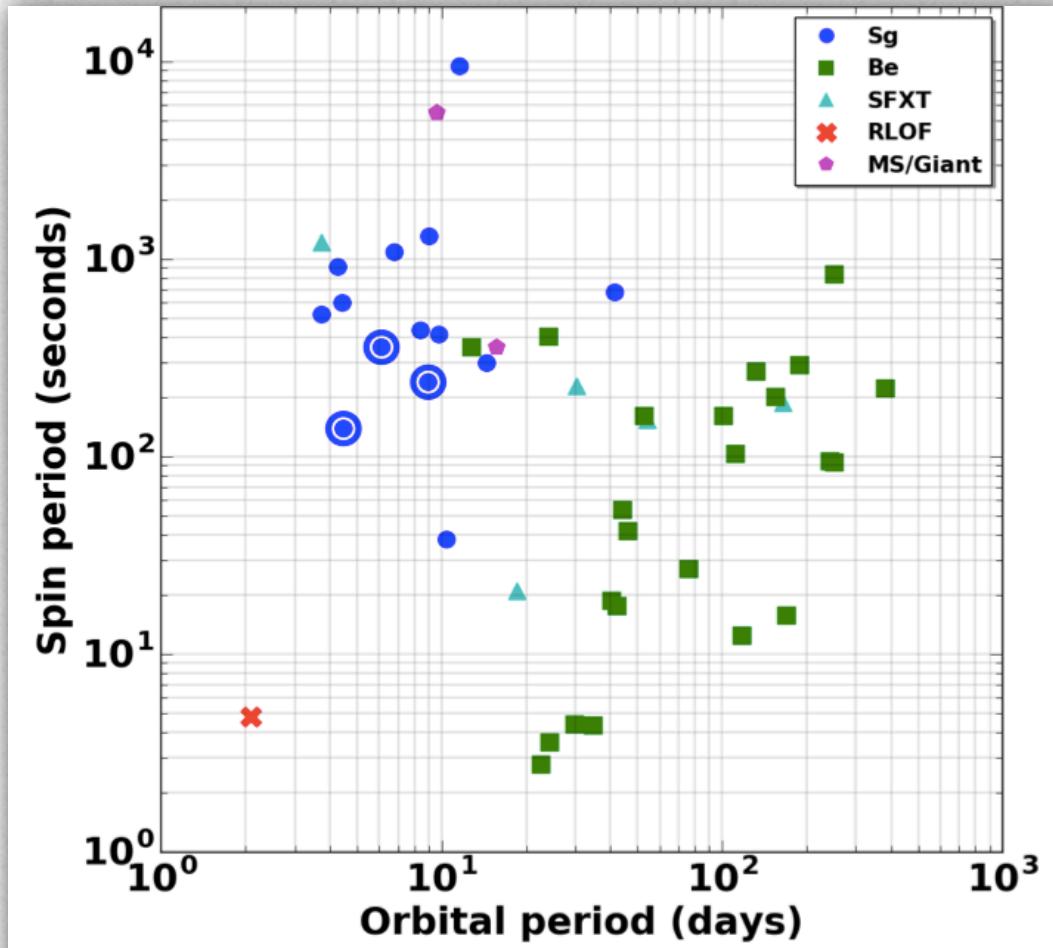
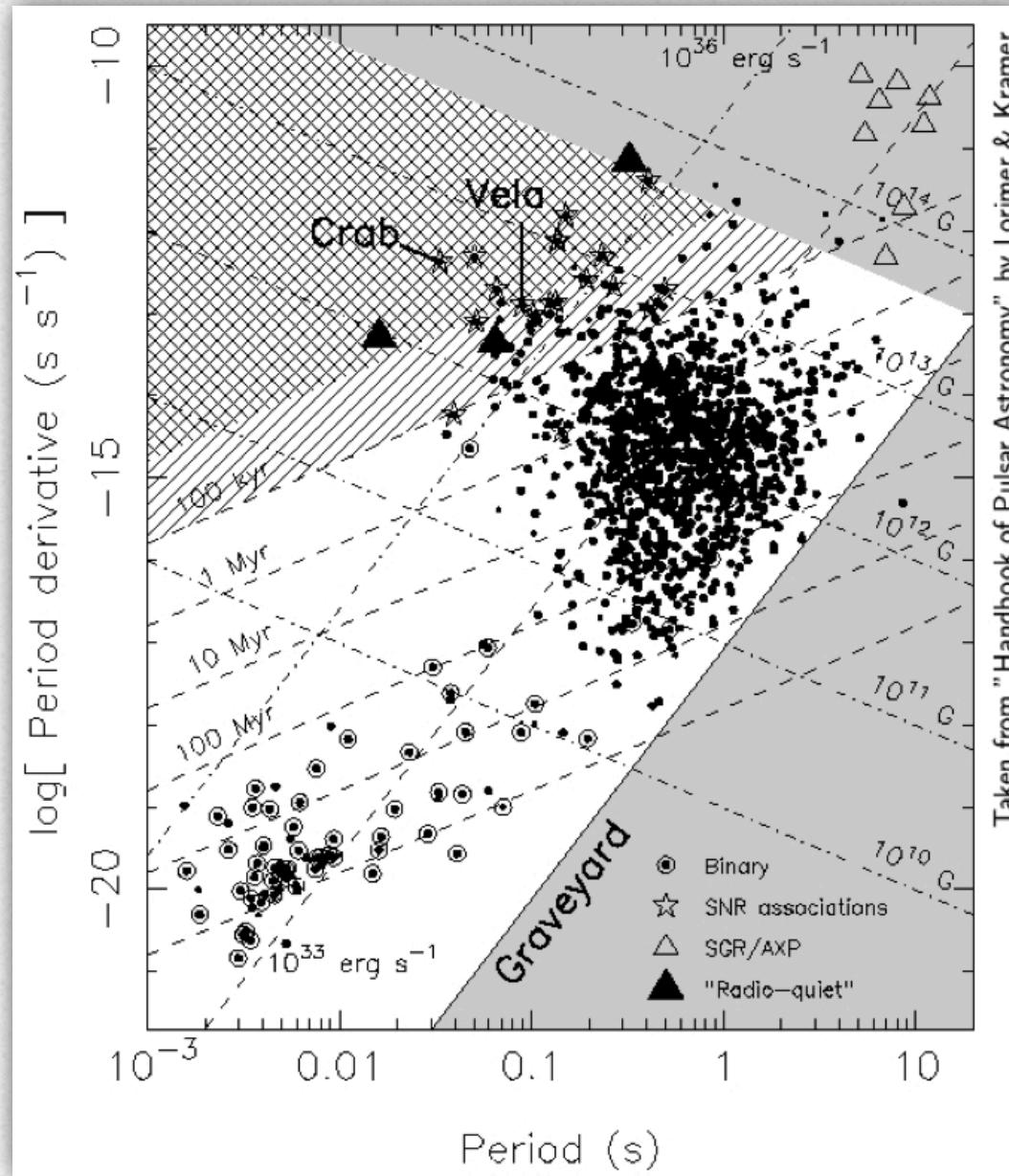
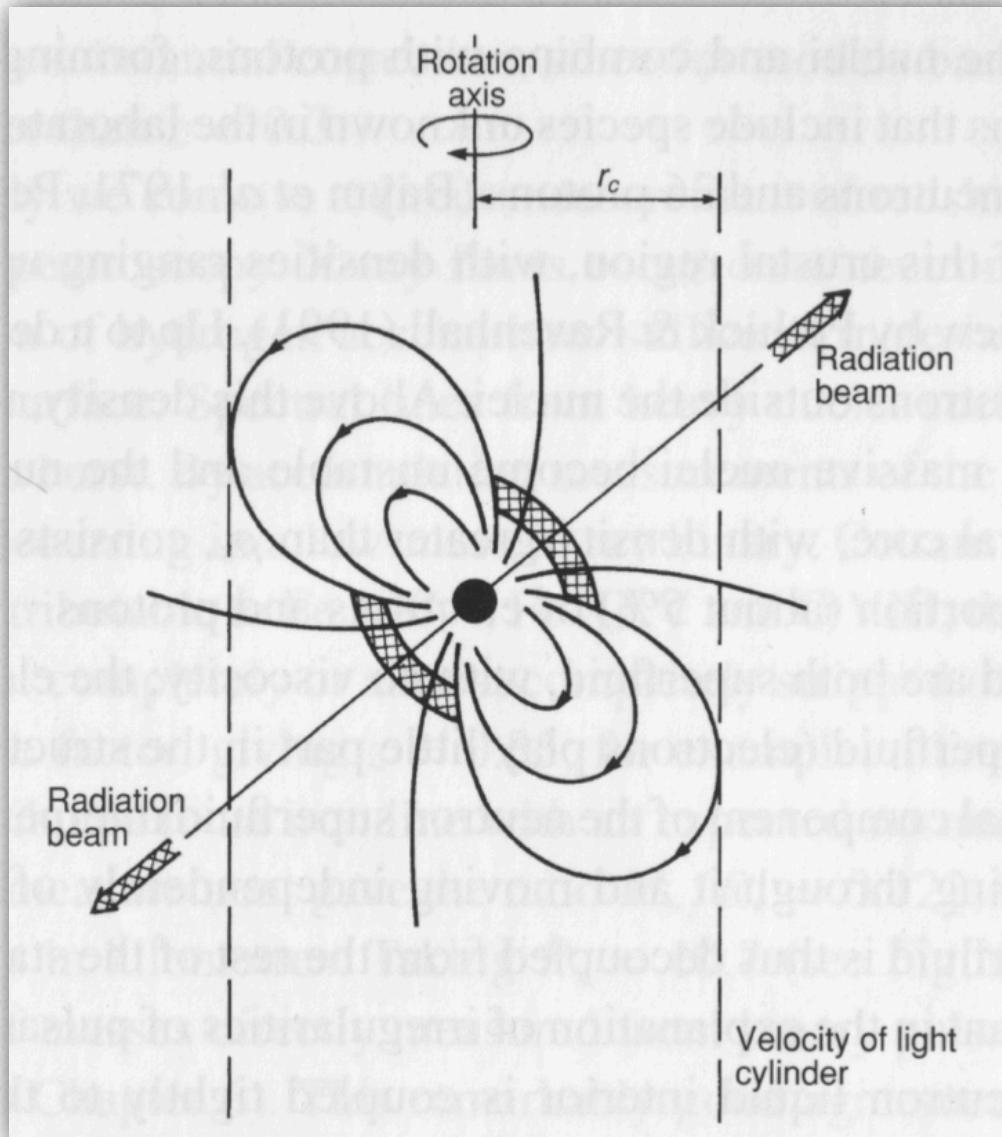


Figure 2.4: Corbet diagram of Galactic HMXB hosting a NS. The NS spin is represented as a function of the orbital period of the binary, for systems where both are measured. For BeXB (green squares), a correlation exists between the two, not in the case of SgXB (blue dots). In the bottom left part of the Figure is the only RLOF system among this sample (red cross), Cen X-3. See (van der Meer et al., 2007) for a joint study of two other RLOF HMXB hosting a neutron star, SMC X-1 and LMC X-4 (both extragalactic). SFXT and systems with an atypical donor star have also been represented. The three circled Sg are the sources investigated in more details in Chapter 8.

# Diagramme P-Pdot



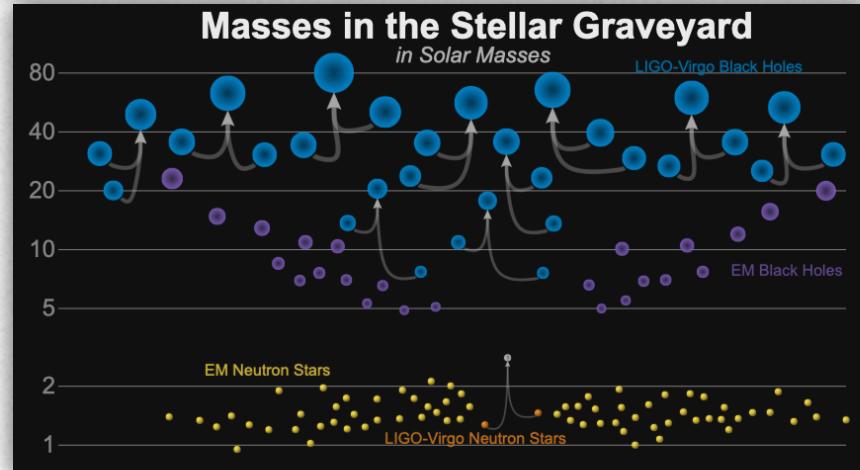
# Emission radio des pulsars



# Contreparties électromagnétiques de la coalescence d'objets compacts

## ONDES GRAVITATIONNELLES

- ↳ coalescence entre étoiles à neutron
- ↳ nature du reliquat?



## SURSAUT GAMMA COURT

Emission transitoire (<2s)

Mécanisme

- ↳ **jet relativiste**
- ↳ chocs internes
- => émission  $\gamma$  focalisée

## KILONOVA

Pique après ~ 1 semaine  
Optique → proche infra-rouge

Sources de chauffage

- ↳ capture de neutrons
- ↳ retombées d'accrétion
- ↳ chauffage magnétique

## RÉMANENCE

Emission synchrotron

Choc externe

*"We should not expect the first [...] GW chirps from NS-NS/BH-NS mergers to be accompanied by a GRB [because] the jetted GRB emission will be relativistically beamed out of our **line of sight**"*

Metzger 2017

*Kilonova bleue et lumineuse avec sursaut gamma ténu*

Troja+2018

# Binaires X de forte masse – la magnétosphère de l'étoile à neutron

