

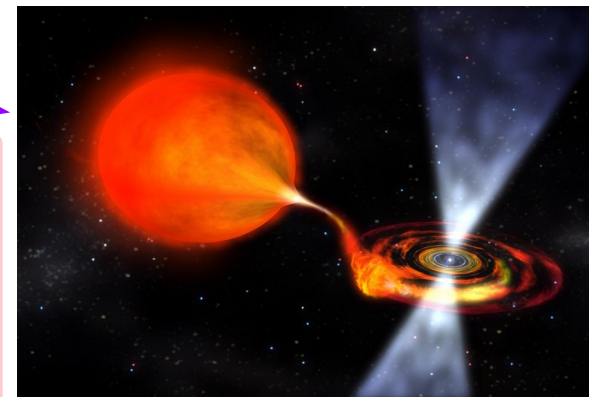
# Уравнение состояния и состав внутренней коры аккрецирующих нейтронных звезд: многокомпонентная модель

<sup>1,2</sup>Щечилин Н.Н., <sup>1</sup>Чугунов А.И.

<sup>1</sup>Физико-Технический Институт им. А.Ф. Иоффе

<sup>2</sup>Санкт-Петербургский Политехнический Университет Петра Великого

Важно для: маломассивных  
рентгеновских двойных систем (LMXB)



- ✓ Создана многокомпонентная модель для расчета свойств коры
- ✓ Результаты отличаются от широко-используемой однокомпонентной модели (Haensel & Zdunik A&A 2008): постепенные переходы, **захват нейтронов** → **ветвление реакций**, **области пикноядерного горения**, сглаженное УС
- ✓ Рассчитан профиль энерговыведения до  $\rho \approx 2 \cdot 10^{13} \text{ г/см}^3$ ,  $Q \approx 2 \text{ MeV}$

