**Тесты режима пропеллера в системе SWIFT J0850.8-4219**

***Афонина Марина Дмитриевна***

*студент*

*Московский государственный университет имени М.В.Ломоносова, физический факультет, Москва, Россия*

*E-mail: afonina.md19@physics.msu.ru*

Стадия пропеллера — промежуточная эволюционная стадия нейтронной звезды между стадией эжектирующего пульсара и стадией аккреции. Она остается малоизученной, потому что нейтронные звезды на стадии пропеллера сложно наблюдать из-за малой светимости источников и, в большинстве случаев, малой длительности стадии. В работе [1] показано, что рентгеновский источник SWIFT J0850.8-4219 — симбиотическая двойная система, нейтронная звезда с красным сверхгигантом 2MASS 08504008-4211514. Авторы предполагают, что из-за малой светимости и жесткого спектра излучения нейтронная звезда может находиться на стадии пропеллера. Если это предположение верно, наблюдения этой системы помогут наложить ограничения на параметры стадии.

Мы предлагаем к обсуждению разные модели пропеллера и параметры системы. Рассмотрение эволюции нейтронной звезды вместе с эволюцией второго компонента показывает, что в большинстве случаев стадия аккреции начинается сразу после того, как вторая звезда становится красным сверхгигантом. Для наблюдения подобной системы на стадии пропеллера механизм отвода механического момента на этой стадии должен быть малоэффективным или нейтронная звезда должна находиться на большом расстоянии от второго компонента.

**Литература**

 1. De, K., Daly, F.A., Soria, R. Infrared spectroscopy of SWIFT J0850.8-4219: identification of the second red supergiant X-ray binary in the Milky Way // MNRAS. 2024, №528(1). p. 38–44.