



В нашей Галактике впервые с мая 1999 года вспыхнула самая яркая новая звезда, появившаяся

в созвездии Дельфина

. По словам астрономов

, вспышки на небесном теле можно наблюдать невооруженным глазом

. На небе в созвездии Дельфина вспыхнула самая яркая звезда Галактики – так астрономы называют случаи, когда происходит резкое усиление яркости звезд, иногда в десятки тысяч раз.

По информации Центрального бюро астрономических телеграмм, первым новую обнаружил японский астроном Коичи Итагаки

. В ходе наблюдений он увидел в созвездии Дельфина (соседствующем с созвездиями Водолея и Лебедя и ранее незамеченную звезду шестой

звездной
величины

.
На
прежних
снимках
этой
же
области
Итагаки
не
нашел
никаких
объектов
(
по
крайней
мере
ярче
13-й
звездной
величины
).

Позже появление новой подтвердили астрономы из Белоруссии, России (сеть телескопов "Мастер" МГУ), других стран. Яркость новой звезды продолжает расти – к настоящему моменту она достигла звездной величины 4,3. Это самая яркая новая в нашей Галактике с мая 1999 года, когда в созвездии Парусов вспыхнула новая звезда, яркость которой достигла 3,1, передает

[РИА Новости](#)

"Сейчас ее можно увидеть невооруженным глазом везде, где есть погода, за исключением больших городов. По блеску, она уже перекрыла быструю новую 2002 года (V4743 Sgr), но вряд ли она станет ярче новой 1999 года, вспыхнувшей на южном небе, в созвездии Парусов. **В любом случае это редкое явление, так что спешите наблюдать**", – сказал астроном Леонид Еленин, сотрудник Института прикладной математики имени Келдыша.

Вспышки новых связаны с взрывными процессами в двойных звездных

системах , один из компонентов которых – белый карлик ("выгоревшая" звезда, где уже не идет термоядерная реакция, светящаяся за счет остаточного тепла), а второй – звезда, которая чуть легче и холоднее Солнца.

Более массивный белый карлик "высасывает" из компаньона водород, и в какой-то момент в его водородной оболочке зажигается термоядерная реакция – **происходит термоядерной взрыв этой оболочки, и яркость звезды возрастает** в десятки тысяч раз. Спустя дни, а иногда и годы, яркость звезды падает, однако существуют и повторные новые, где термоядерные "самоподрывы" могут происходить по нескольку раз.