

ПРЕДВСПЫШЕЧНЫЕ ФЛУКТУАЦИИ РАДИОИЗЛУЧЕНИЯ АКТИВНЫХ ОБЛАСТЕЙ СОЛНЦА ПО НАБЛЮДЕНИЯМ НА RSTN И NORH

*Абрамов-Максимов¹ В.Е., Бакунина² И.А.
¹ ГАО РАН, beam@gaoran.ru, ² НИУ ВШЭ*

Проанализировано несколько вспышечных событий по данным многочастотных наблюдений сети радиотелескопов RSTN. Некоторые события, наблюдавшиеся на станции RSTN Лирмонт, сопоставлены с данными наблюдений на радиогелиографе Нобеяма. Целью анализа было выявление признаков подготовки вспышек. Во всех рассмотренных случаях выявлены предвспышечные квазипериодические флуктуации (КПФ) радиоизлучения. Длительность предвспышечных цугов составляет 6–20 минут. Цуги состоят из 3–5 импульсов. КПФ на более низких частотах (200–600 МГц) начинаются позднее, чем на высоких частотах, на 2–6 минут. КПФ на частотах 2695–8800 МГц происходят практически синхронно. Наибольшая амплитуда КПФ наблюдается на частоте 4995 МГц. Наблюдаемые КПФ могут быть объяснены моделью бессилового магнитного жгута (Solov'ev A.A., Kirichek E.A., 2023).