

Рис. 3. Динамические спектры солнечной вспышки с простой спектрально-временной структурой, реконструированные с помощью корреляционных кривых (левая панель) и потока излучения (правая панель)

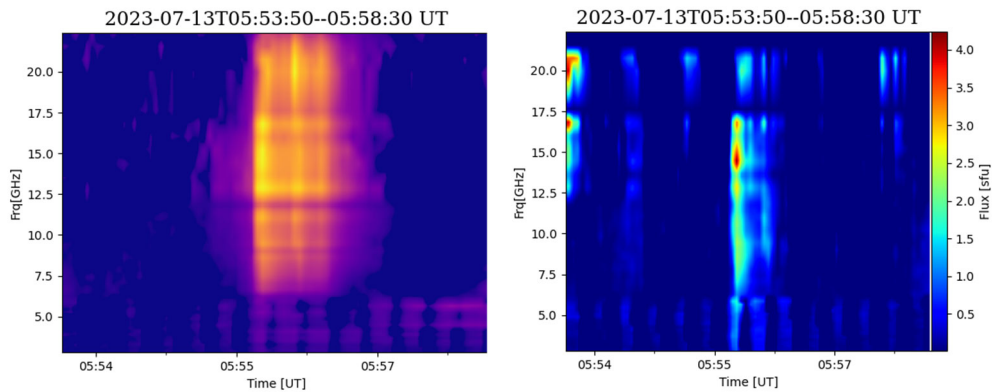


Рис. 4. Динамические спектры слабой солнечной вспышки, реконструированный с помощью корреляционных кривых (левая панель) и потока излучения (правая панель)

применении его к корреляционным кривым СРГ, выявляя слабые события. В настоящее время методика направлена на отбор широкополосных событий, чтобы избежать проявления узкополосных артефактов. Было отмечено также, что уровень шума на решетке 12–24 Гц выше, чем других диапазонах, то часть событий также могут оказаться артефактами. Поэтому в дальнейшем планируется усовершенствовать условия отбора. Разработанный метод анализа позволяет идентифицировать солнечные вспышки различной мощности и отделить их от фоновой активности Солнца, что особенно важно для выявления

слабых событий на фоне более интенсивной солнечной активности.

Исследование выполнено за счет гранта Российского научного фонда № 24-22-00315, <https://rscf.ru/project/24-22-00315/>

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

Алтынцев А.Т., Лесовой С.В., Глоба М.В. и др. Многоволновый сибирский радиогелиограф // Солнечно-земная физика. 2020. Т. 6, № 2. С. 37–50.

Лесовой С.В., Кобец В.С. Корреляционные кривые Сибирского Радиогелиографа // Солнечно-земная физика. 2017. Т. 3, № 1. С. 17–21.