

## ДИНАМИКА КОРОНАЛЬНЫХ МАГНИТНЫХ СТРУКТУР ДЛЯ ВСПЫШЕЧНЫХ СОБЫТИЙ СРЕДНЕЙ МОЩНОСТИ

Бакунина И.А.<sup>1</sup>, Мельников В.Ф.<sup>2</sup>, Абрамов-Максимов В.Е.<sup>2</sup>

<sup>1</sup>Национальный исследовательский университет «Высшая школа экономики», г. Нижний Новгород, Россия, [rinbak@mail.ru](mailto:rinbak@mail.ru)

<sup>2</sup>Главная (Пулковская) астрономическая обсерватория РАН, г. Санкт-Петербург, Россия

По наблюдениям на радиогелиографе Нобеяма (17 ГГц), SDO/AIA и SDO/HMI мы проанализировали несколько активных областей, в которых наблюдались вспышки рентгеновского класса М, некоторые из которых сопровождались СМЕ. При нелинейной бессиловой экстраполяции магнитного поля в корону активной области выявлено, что СМЕ инициируются в области открытых магнитных конфигураций, при формировании в предвспышечной фазе в области вспышки скрученных магнитных жгутов. События без СМЕ отличаются наличием закрытой структуры силовых линий над областью вспышки, где в нелинейном бессиловом приближении выявлено формирование жгута в виде сигмоида в межпятенной области, и оба этих фактора, возможно, являются причиной невозможности выброса вспышечной плазмы высоко в корону.