

УДК 524.3+537.6

**А. И. СЕРЫЙ****МЕТОДЫ ИССЛЕДОВАНИЯ МАГНИТНЫХ ПОЛЕЙ ЗВЕЗД**

Разнообразие методов исследования магнитных полей (в том числе интенсивных) на поверхности звезд позволяет сравнить их в виде предложенной ниже таблицы, составленной на основе сведений из [1, с. 682–683].

Таблица – Сравнительная характеристика методов исследования магнитных полей (МП) около поверхностей звезд

Метод	Особенности метода	Определяемые значения индукции МП	Геометрия МП	Примеры звезд
1. На основе эффекта Зеемана	Вычисления по данным измерений	До $3,4 \cdot 10^5$ Гс	Не определяется	Вблизи спектрального класса А
2. По наличию корон, хромосфер, пятен, циклов активности, вспышек	Построение аналогий с Солнцем	Констатируется лишь наличие МП	Не определяется	Звезды самых разных спектральных классов
3. По круговой поляризации излучения (ПИ)	На основе модельных представлений	$10^6$ – $10^8$ Гс	Не определяется	Белые карлики (некоторые)
4. По вращению звезды и излучению	Модель: МП – передаточное звено, трансформирующее энергию вращения звезды в энергию частиц и излучения	$10^9$ – $10^{12}$ Гс (для согласия с моделью)	Не определяется	Пульсары
5. По диаграмме направленности и ПИ	На основе модельных представлений	$10^{10}$ – $10^{13}$ Гс (для согласия с моделью)	Определяется	Рентгеновские пульсары (РП)
6. По гиролиниям	Вычисления по данным измерений	$\sim 10^{12}$ Гс	Не определяется	РП Her X-1, нейтронные звезды с гамма-всплесками

**СПИСОК ИСПОЛЬЗОВАННОЙ ЛИТЕРАТУРЫ**

1. Физическая энциклопедия / гл. ред. А. М. Прохоров ; редкол.: Д. М. Алексеев [и др.]. – М. : Совет. энцикл., 1990. – Т. 2 : Добротность – Магнитооптика. – 703 с.