

### د-تایپها بی شامل ستاره ی نوترونی، بدون قرص برافزایشی

21د-تایی مشاهده شده، هر کدام شامل یک ستاره ی معمولی (خُرشید-گونه) و یک جسم مرکزی ی نامرئی. جرم جسم مرکزی بیشتر از و نزدیک به حد چاندراسیخار [1] (حد-بالا ی جرم برای کوتوله-ی-سفیدها) است. از این بر میثاید که جسم مرکزی یک ستاره ی نوترونی ست [2]. اما در این سیستمها قرص-برافزایشی دیده نشده، که نشان میدهد فاصله ی اجزا ی سیستم از هم بیشتر از آن است که جسم مرکزی از همدمش جرم بریاید.

[1] Chandrasekhar

[2] <https://astro.theoj.org/article/121261-a-population-of-neutron-star-candidates-in-wide-orbits-from-gaia-astrometry>