

WDS 17102+5430 = ADS 10386 = Hip 83988/96

Ранее методом ПВД нами получено семейство орбит [51]. Использованы лучевые скорости из работы [82] и параллакс из каталога Гиппаркос [74]. В нашей статье [31] мы улучшили этот результат с использованием параллаксов Gaia DR2 [17], тех же лучевых скоростей Токовина и модифицированного алгоритма метода ПВД. Совпадение ПВД-орбит, полученных по трем разным базисам, привело к получению однозначной орбиты и сумме масс компонентов $1.7M_{\odot}$, что несколько выше, чем следует из зависимости “масса–светимость” ($1.3M_{\odot}$).

В данной работе мы приводим орбиту из статьи [31], полученную по объединенному ряду пулковских фотографических и ПЗС-наблюдений (базис PCDD). Направление движения по данным Gaia DR2 не противоречит ни наблюдениям, ни эфемеридам.

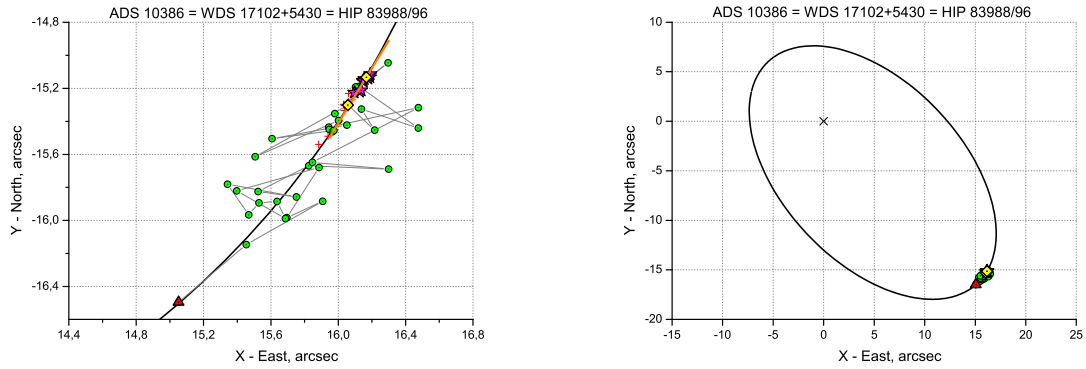


Рис. 1: ADS 10386

Список литературы

- [17] A. G. A. Brown, A. Vallenari, T. Prusti, J. H. J. de Bruijne, C. Babusiaux, C. A. L. Bailer-Jones, M. Biermann, D. W. Evans et al., *Astron. Astrophys.* **616**, A1 (2018).
- [31] Л. Г. Романенко, И. С. Измайлов, *Астрон. журн.* **98**, 239 (2021).
- [51] Л. Г. Романенко, А. А. Киселев, *Астрон. журн.* **91**, 47 (2014).
- [74] Ван Лейвен (F. Van Leeuwen), *Astron. Astrophys.* **474**, 653 (2007).
- [82] А.А.Токовинин, *Астрон. журн.* **71**, 293 (1994).

22 ноября 2023 г.