

Mínimos de Binárias Eclipsantes Austrais

Avelino Alcebíades Alves

Rua Gilson Xavier da Costa, 795, Florianópolis, Brasil

Alexandre Amorim

Rua Antônio D. Souza, 315, Florianópolis, Brasil

24 de Fevereiro de 2003

REA - REDE DE ASTRONOMIA OBSERVACIONAL
SECÇÃO DE ESTRELAS VARIÁVEIS

Abstract -This paper shows some observations of neglected southern binaries times of minima by the authors.

1 Mínimos observados

Apresentamos uma lista de binárias eclipsantes austrais pouco observadas e suas datas de mínimos mais atuais. Com o tempo as reduções para cada estrela serão publicadas. Ao todo foram computadas 3096 observações, sendo que 93 por cento foram tomadas por Avelino Alves e 7 por cento foram obtidas por Alexandre Amorim. Todos os valores foram obtidos usando o método das cordas biseccionadas. Admitese uma variação de ± 0.0006 dias para cada data calculada. Datas com final II são de mínimos secundários. A lista está organizada em ordem alfabética pelo nome da constelação e depois pela letra da nomenclatura do General Catalogue of Variables Stars.

Estrela	Data Juliana
DW Aps	2451405.562
RW Ara	2452107.524
SY Ara	2452053.602
UW Ara	2452107.611
LU Ara	2450991.479
V620 Ara	2452107.501
GW Car	2452083.484
ST Car	2452048.484
PX Car	2451262.552
SS Cen	2452101.441
SW Cen	2452076.567
BD Cen	2452104.522

Estrela	Data Juliana
V646 Cen	2452091.497
T Cir	2450690.470
AU Cir	2452075.536
TT Cru	2450990.487
AN Cru	2451292.448
X Gru	2451438.527
Y Gru	2450787.562
DT Lup	2452107.468
FK Lup	2452081.498
FV Lup	2452047.485
BP Mus	2450874.567
BS Mus	2451320.513 I
BS Mus	2451315.481 II
SW Nor	2449865.254
NP Pav	2451400.534
X Pic	2451159.630
V393 Sco	2452083.591 I
V393 Sco	2450660.584 II
ZZ Sgr	2451460.549
RV Tel	2451012.481
RR TrA	2452522.476
SS TrA	2450688.550
V Tuc	2451141.605
AN Tuc	2450416.670
RR Vel	2450538.662
FT Vel	2451286.588

2 Notas

- Algumas estrelas apresentaram uma dispersão bem evidente em seus diagramas de fase, a saber: V620 Ara, T Cir, AN Cru, TT Cru, Y Gru e SW Nor. Já o diagrama O-C das estrelas ST Car e RV Tel mantem-se estável mesmo usando épocas mais antigas - DJ 2 410 000.
- As observações revelaram a ocorrência de eclipses secundários nas estrelas DT Lup, DW Aps, GW Car, SW Cen, V393 Sco.
- Já nas estrelas AN Tuc, SY Ara, X Pic e V Tuc houve suspeita de eclipses secundários observados. BS Mus possui um secundário profundo, quase igual ao primário. Ela é catalogada como EB/KE[1], porém se assemelha a estrela do tipo EW.

Referências

- [1] Kholopov, P.N. et al.. General Catalogue of Variable Stars. 1985.