

GSC 01563-03262 und GSC 02626-00896: Zwei neue RR-Lyrae-Sterne aus der SuperWasp Datenbank

Gregor Srdoc und Klaus Bernhard

Abstract: GSC 01563-03262 is a new RRab star with the ephemeris:

$HJD (Max) = 2453139.698(5) + E * 0.590989(2)$

GSC 02626-00896 is a new RRC variable with the ephemeris:

$HJD (Max) = 2453160.713(3) + E * 0.3227214(2)$

Dieser Beitrag ist eine Fortsetzung des Artikels im BAV Rundbrief 4/2011 (Bernhard&Srdoc 2011) über die Entdeckung pulsierender Veränderlicher in der SuperWasp "=**Super Wide Angle Search for Planets**" Datenbank (Butters et al., 2010, <http://www.superwasp.org/>).

Im folgenden sollen 2 weitere neue RR-Lyrae-Sterne beschrieben werden:

GSC 01563-03262 (17 43 08.99 +21 51 24.0, J2000):

Andere Bezeichnungen: 2MASS J17430894+2151237,

1SWASP J174308.95+215123.7

Typ: RRab

Ein 2MASS J-K = 0.27 mag entspricht einer Spektralklasse von ~F8 und ist konsistent mit einem RRab-Lyrae-Stern.

Ephemeride: $HJD (Max) = 2453139.698(5) + E * 0.590989(2)$

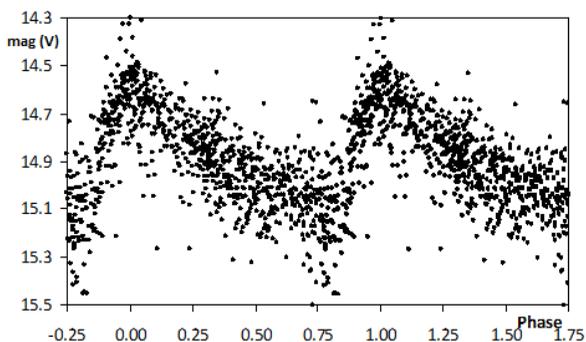


Abb. 1: Auf die Periode von 0.590989 d reduzierte Lichtkurve von GSC 01563-03262

GSC 02626-00896 (18 09 30.336 +32 45 13.52, J2000):

Andere Bezeichnungen: 2MASS 18093032+3245136,

1SWASP J180930.33+324513.8

Typ: RRC

Ein 2MASS J-K = 0.18 mag entspricht einer Spektralklasse von ~F2 und ist konsistent mit einem RRC-Lyrae-Stern.

Ephemeride: $HJD (Max) = 2453160.713(3) + E * 0.3227214(2)$

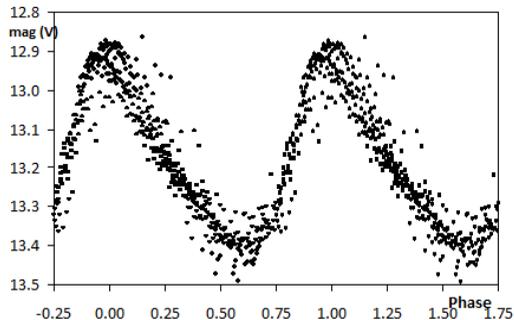


Abb. 2: Auf die Periode von 0.3227214d reduzierte Lichtkurve von GSC 02626-00896

Um den Lichtwechsel besser darzustellen, wurde für die Abbildung 2 nur ein Ausschnitt der gesamten Daten von JD 2453159 bis 2453168 verwendet.

Die Lichtkurve scheint nicht ganz konstant zu sein, möglicherweise weist der Stern eine Art Blazhko-Effekt auf. Daher wäre der Stern sicher wert, im Detail betrachtet zu werden.

Referenzen:

Bernhard, K.; Srdoc, G., 2011, BAV Rundbrief 4/2011
<http://www.bav-astro.de/rb/rb2011-4/247.pdf>

Butters, O. W.; West, R. G.; Anderson, D. R.; Collier Cameron, A.; Clarkson, W. I.; Enoch, B.; Haswell, C. A.; Hellier, C.; Horne, K.; Joshi, Y.; Kane, S. R.; Lister, T. A.; Maxted, P. F. L.; Parley, N.; Pollacco, D.; Smalley, B.; Street, R. A.; Todd, I.; Wheatley, P. J.; Wilson, D. M., 2010, A&A, 520, L10
<http://adsabs.harvard.edu/abs/2010A%26A...520L..10B>

Danksagung:

Für diesen Artikel wurde das "WASP public archive" verwendet, das durch die University of Cambridge, Keele University, University of Leicester, The Open University, The Queen's University Belfast, St. Andrews University und die Isaac Newton Group erstellt wurde. Des weiteren wurden die Datenbanken AAVSO-VSX, SIMBAD und VIZIER verwendet. Herzlich gedankt sei auch John Greaves, UK für seine Unterstützung zur Erstellung dieses Artikels.

Klaus Bernhard
 Kafkaweg 5
 A-4030 Linz
Klaus.Bernhard@liwest.at

Gregor Srdoc
 Sarsoni 90
 Viskovo, Croatia
gregor@vip.hr