

## Aus der Sektion Kataklysmische Sterne: Aktivitäten zwischen April und Juli 2013

Thorsten Lange

**R CrB:** Das seit Juli 2007 andauernde Minimum dieses Sterns dauert weiterhin an. Bis Ende März dieses Jahres stieg die Helligkeit zwar auf 10,5 mag an und blieb dann bis Anfang Mai auf diesem Niveau stehen. Um den 8. Mai herum begann aber ein neuer zügiger Abstieg, der bis Ende Mai auf 13,0 mag führte und Ende Juli sogar 14,0 mag unterschritt.

**EY Cyg:** Die Zwergnova zeigte Mitte Mai ihren ersten Ausbruch seit November 2001. Die Helligkeit erreichte 12,0 mag. Wie die Lichtkurve in Abbildung 1 zeigt, fanden bis etwa zum Jahr 2005 regelmäßige Beobachtungen dieses Sterns durch BAV Mitglieder statt, seitdem verfolgte aber niemand mehr den Stern.

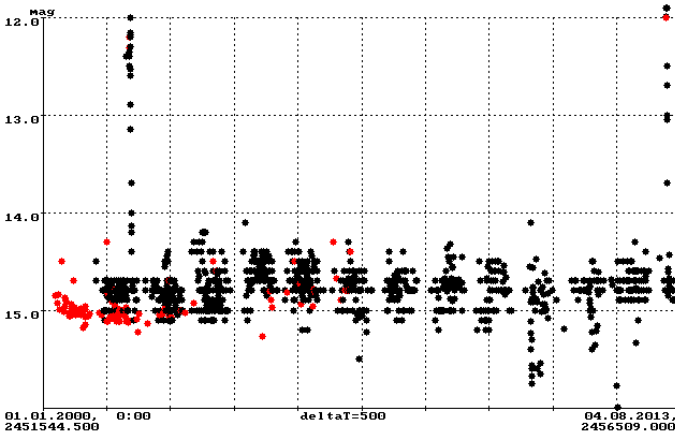


Abb. 1: EY Cyg nach Beobachtungen BAV, VSNET und AAVSO.

**Z UMi:** Im Februar trat dieser RCRB-Stern nach seinem langen Minimum in eine Plateauphase bei 13 mag ein, begann Mitte April aber wieder einen Abstieg auf unter 15 mag und kehrte nicht, wie vielfach erwartet, in seine Maximalhelligkeit zurück.

**Nova 2013 Sco = PNV J17335943-3606216:** Koichi Nishiyama (Kurume, Japan) und Fujio Kabashima (Miyaki, Japan) entdeckten diese 11-mag-Nova am 3. Juni an den Koordinaten 17 33 59.44 -36 06 20.7 (2000.0).

**ASASSN-13ao:** Diese neue Zwergnova erregte ab Juni das Interesse der Beobachter. An der Position 12:43:12.05 +43:31:59.9 (2000.0) erschien dieser Stern mit 15,1 mag. Messungen wiesen eine Superbuckelperiode von 0,25 Tagen nach. Es gab im Berichtszeitraum eine Reihe weiterer Neuentdeckungen durch ASASSN.

**QU Aqr:** Trotz schlechter Überwachung dieses Sterns vom Typ SU UMa konnte am 1.

Juli ein Ausbruch vermeldet werden. Der letzte beobachtete Superausbruch fand im Jahr 2007 statt.

**UZ Boo:** Der UGWZ-Stern zeigte am 26. Juli seinen ersten Ausbruch seit dem Jahr 2003 und erreichte 12,8 mag. Superbuckel mit einer Periode von 0,0607 Tagen und einer geringen Amplitude konnten nachgewiesen werden.

**BB Ari:** Der UGSU-Stern zeigt etwa einmal pro Jahr einen Ausbruch, zuletzt im November 2012, jetzt wieder Anfang August auf 13,8 mag. Im Vsnet forderte Kato zur Anfertigung von Lichtkurven der Superbuckel auf, da die letzten Messungen wohl aus dem Jahr 2004 stammten.

**SN 2013ct in NGC 428:** In der Spiralgalaxie wurde am 11. Mai eine 12,1 mag helle Supernova vom Typ Ia entdeckt. Bis Anfang Juli war die Helligkeit auf 14,5 mag gefallen.

**SN 2013dy in NGC 7250:** Am 10. Juli wurde die Supernova vom Typ Ia mit 16,6 mag entdeckt. Innerhalb weniger Tage stieg die Helligkeit auf 13,5 mag an, wie Klaus Wenzel beobachtete. Lienhard Pagel nahm das Objekt mit dem BAV Remote Teleskop auf (Abbildung 2).



Abb. 2: SN 2013dy mit einer Helligkeit von etwa 13 mag, aufgenommen am 20. Juli mit dem BAV Remote Teleskop durch Lienhard Pagel.

**SN 2013ej in M74:** Am 25. Juli zeigte sich die Supernova mit 12,4 mag vom Typ II. Auch diese Supernova konnte von Klaus Wenzel sowie von Jörg Schirmer verfolgt werden.

#### Literatur

- [1] VSNET Alert, <http://ooruri.kusastro.kyoto-u.ac.jp/mailman/listinfo/vsnet-alert>
- [2] AAVSO Newsletter, <http://www.aavso.org>