

## **Aus der Sektion Kataklysmische Sterne: Aktivitäten zwischen November 2014 und Januar 2015**

Thorsten Lange

### **V2659 Cyg = Nova 2014 Cyg**

Das seit Anfang September bestehende Plateau von wenigen Zehnteln um 12,9 mag hielt bis Mitte Dezember an.

### **R CrB**

Wie bereits im letzten Rundbrief berichtet, kehrt der Stern aus seinem sehr langen und dunklen Minimum wieder zurück. Von Mitte Juli bis Mitte Oktober blieb der Anstieg sehr gleichmäßig mit 1,5 mag pro Monat, knickte dann beim Erreichen von 8,8 mag aber ab auf 1,0 mag Anstieg bis Mitte Dezember.

### **GY Cnc**

Die Zwergnova mit einer langen Umlaufperiode von 0,1754425 Tagen zeigte Anfang November einen hellen Ausbruch auf 12,7 mag. Der letzte Ausbruch fand Anfang April 2014 statt.

### **ASASSN-14jv**

Am 9. November wurde dieser Kandidat für einen UGWZ-Stern bei einer Helligkeit von 11,3 mag entdeckt. Der Nachweis von Superbuckeln mit einer ersten Periode von 0,05424 Tagen und einer Amplitude von 0,021 mag, die hohe Amplitude des Ausbruchs und die Farbe des Sterns deuteten auf den Typen UGWZ hin. Erst Ende November setzte ein schneller Helligkeitsabstieg ein, am 29.11.14 wurde 14,5 mag unterschritten.

### **ASASSN-14ki = NSV 14536**

Die „neue“ helle Zwergnova konnte mit dem Stern NSV 14536 identifiziert werden, der Anfang August 2007 einen Ausbruch auf 12,4 mag gezeigt hatte. Weitere inzwischen in den Daten von ASAS gefundene Ausbrüche fanden im April 2006 und im April 2009 statt. Im November 2014 lag die hellste Beobachtung bei 13,5 mag.

### **2QZ J015940.6-281040**

In den ASAS-Daten wurde ein heller Ausbruch dieses möglichen UGWZ-Sterns im Jahr 2003 gefunden: Ende Juni 2003 zeigte sich der Stern mit bis zu 12,1 mag. Anfang Dezember zeigte sich der Stern mit 13,3 mag. Josch Hamsch konnte den Helligkeitsabstieg verfolgen und dabei eine Rate von 1,7 mag pro Tage messen.

### **PNV J06483343+0656236**

Am 22. November wurde dieser Kataklysmische mit einer Helligkeit von 11,6 mag entdeckt. An der Position befindet sich ein wahrscheinliches Gegenstück mit 18.0 mag (alle Angaben in CCD-V). Der Typ wurde vermutet als SUUMa. Josch Hamsch entdeckte am 9. Dezember einen Wiederanstieg, der für ein System in der Periodenlücke relativ selten stattfindet. Die Superbuckelperiode lag bei 0.10006 Tagen.

### **ASASSN-14lp = SN in NGC 4666**

Am 9.12.2014 wurde in den ASAS-Daten diese Supernova des Typs Ia entdeckt. Ihre Helligkeit betrug dabei 14.3 mag. Die Werte stiegen bis zum 21. Dezember auf 12,0 mag an und blieben dann zehn Tage lang auf diesem Niveau. Bis zum 11. Januar fiel die Helligkeit lediglich auf 12,5 mag.