

Aus der Sektion Kataklysmische Sterne: Aktivitäten zwischen August und November 2015

Thorsten Lange

Nova Sgr 2015-2 = V5668 Sgr

Nachdem die Helligkeit Mitte Juli bereits auf 13 mag gefallen war, stellten die weiteren Beobachtungen einen langsamen Anstieg bis auf 9.0 mag Ende August dar. Dort blieben die Werte ziemlich konstant bis Ende Oktober.

Nova Sgr 2015-3 = V5669 Sgr

Drei japanische Beobachter entdeckten die Nova am 27. September mit etwa 10 mag. Das Spektrum zeigte eine klassische Fell-Nova. Bis Mitte Oktober blieben die gemeldeten Beobachtungen bei 9.2 mag, danach fiel die Helligkeit um eine Größenklasse innerhalb weniger Tage ab.

Nova Aquilae 2015 = V1831 Aql = ASASSN 15-qd = PNV J19215012+1509248

Der japanische Beobachter Itagaki entdeckte die 12.4 mag Nova am 5. Oktober. Der Stern wurde zunächst als UG-Typ eingestuft, die Spektren zeigten dann aber eine stark gerötete klassische Nova, die kaum weiter verfolgt wurde.

Nova Ophiuchi 2015-2 = V2949 Oph = TCP J17344775-2409042

Drei japanische Beobachter entdeckten die Nova am 21. Oktober mit einer Helligkeit von etwa 12 mag. Das Spektrum zeigte eine klassische Fell-Nova. Auch von diesem Stern lagen nur wenige Beobachtungen vor.

Nova Sgr 2015-4 = PNV J18225925-1914148

Drei japanische Beobachter entdeckten die Nova am 31. Oktober unabhängig voneinander mit etwa 11.5 mag. Das Spektrum zeigte eine He/N-Nova.

R CrB

Am im letzten Rundbrief gemeldeten Verhalten von R CrB änderte sich wenig. Die gemeldeten Helligkeiten blieben im August knapp unter 13 mag, fielen im September auf 13.5 mag und Ende Oktober sogar weiter bis 14 mag.

ASASSN-15po

Am 10. September erschien dieser halbwegs helle WZ-Sge-Stern mit 13.7 mag auf den Bildern der All Sky Automated Survey for SuperNovae. An der Position wurde auf Bildern der SDSS ein 21.6 mag Stern ausgemacht. Die hohe Amplitude machte damit ASASSN-15po interessant, der bis Anfang Oktober aber schon wieder auf unter 16 mag fiel. Durch genauere Beobachtungen konnte eine Superbuckelperiode bestimmt werden. Ab Ende Oktober erfolgte ein Wiederanstieg von 19 mag auf 17 mag.

Literatur

[1] VSNET Alert: <http://ooruri.kusastro.kyoto-u.ac.jp/mailman/listinfo/vsnet-alert>

[2] AAVSO Newsletter: <http://www.aavso.org>