

Aus der Sektion Kataklysmische Sterne: Aktivitäten zwischen März und August 2019

Thorsten Lange

CI Cam - Beobachtungsanregung

Jörg Neumann gehört zu den wenigen Beobachtern dieses Sterns des Typen Z And. Nach dem VSX der AAVSO lautet die genaue Typenbeschreibung HMXB/XN+PULS:. Beim Begleitstern handelt es sich um einen Weißen Zwerg, der den Zentralstern in 19,407 Tagen auf einer elliptischen Bahn umkreist bei einer Amplitude von 0.03 mag. Außerdem pulsiert der Stern in Perioden von 0.41521 Tagen sowie 0.26647 Tagen. Die Helligkeit bewegt sich im Bereich von 9.3 bis 12.2 mag und liegt meistens zwischen 11.6 und 12.2 mag.

Manchmal zeigt CI Cam allerdings Ausbrüche, wie in der unten stehenden Lichtkurve (Abb. 1) zu erkennen ist: Im April 1998 gab es einen solchen Ausbruch, der weniger als zwei Wochen dauerte, im Dezember 2016 konnte Jörg Neumann einem weiteren Ausbruch verfolgen.

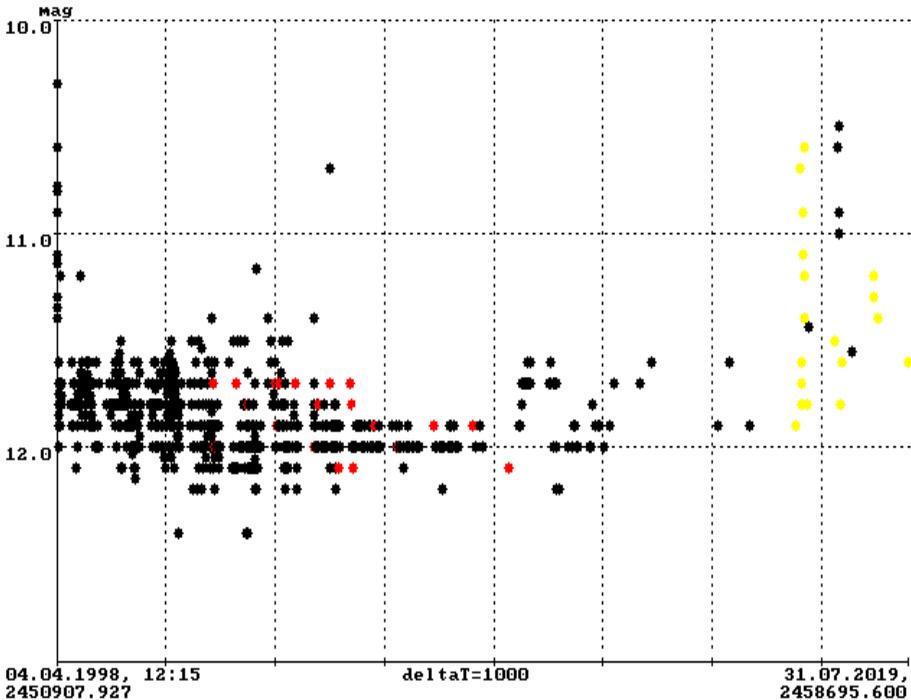


Abb. 1: Lichtkurve von CI Cam nach Daten aus VSNET, AAVSO und BAV (rot) sowie von Jörg Neumann (gelb)

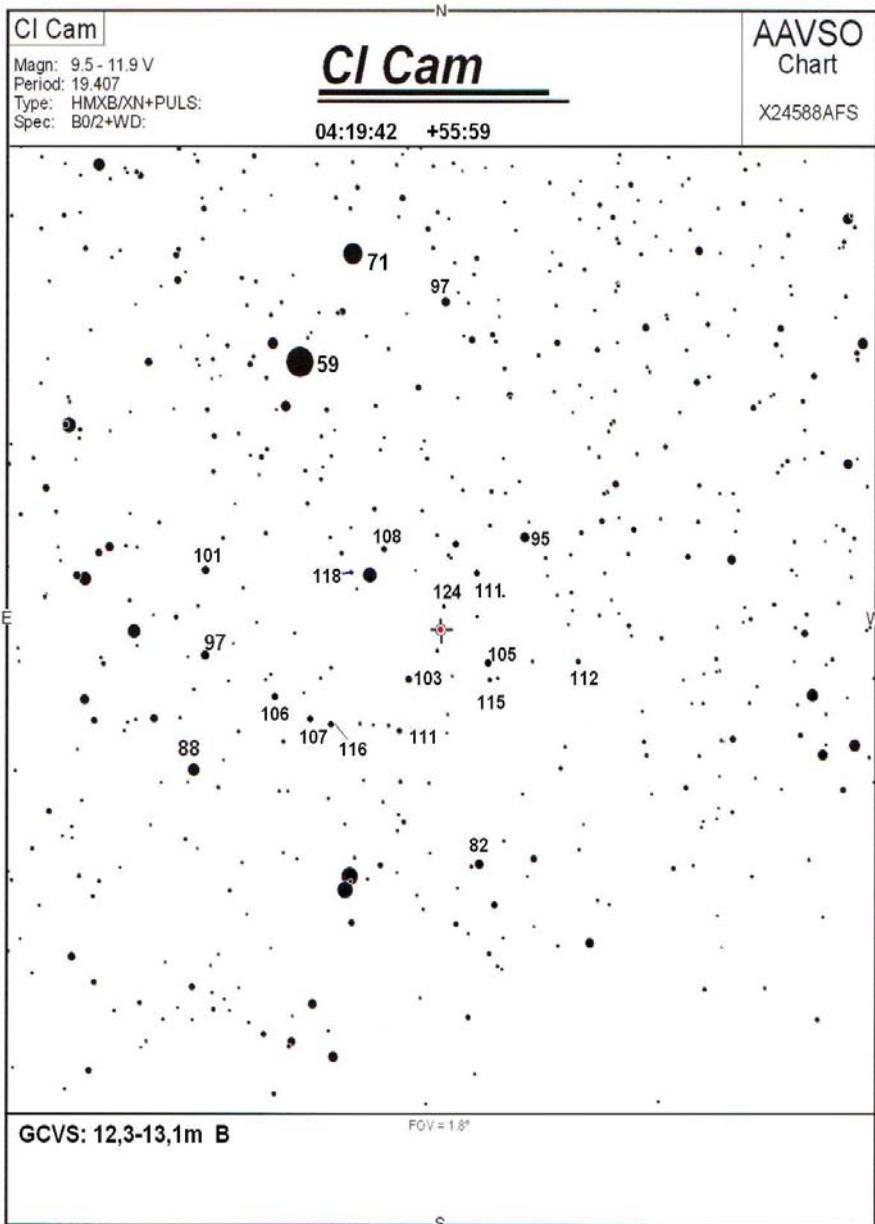


Abb. 2: Aufsuchkarte der AAVSO für CI Cam.

V618 Sgr

Der Z-And-Stern war über mehrere Jahrzehnte sehr dunkel und begann einen Ausbruch um den 11. August 2017 herum, der im Frühsommer 2018 immer um 11.7 mag betrug. Um den 26. Juli 2018 gab es einen starken Helligkeitseinbruch bis auf 14 mag. Die ab März 2019 erfolgten Beobachtungen berichten von etwa 10.2 mag.

DO Dra

Der Stern des Typs UGSS+NLDQ zeigte ein sehr tiefes Minimum von 17.2 mag Ende Mai und stieg ab Anfang Juni wieder leicht an. Die hellsten Ausbrüche der vergangenen Jahre ereigneten sich Ende Mai 2016 mit 12.6 mag und im Januar 2017 mit 13.9 mag. Im Vergleich dazu wurden im Januar 2004 etwa 11.8 mag erreicht. Zwischen November 2010 und 2016 gab es keine Beobachtungen heller als 14 mag. Mögliche der höchstens fünf Tage dauernden Ausbrüche könnten auch verpasst worden sein.

V1047 Cen = Nova Cen 2005

Diese klassische Fell-Nova (8.5 mag im September 2005) zeigte im Juni 2019 einen Helligkeitsanstieg auf 15.3 mag und eine sehr rote Abbildung bei OGLE. Nur einen Monat zuvor lag die Helligkeit noch unter 18 mag. Das Verhalten erinnert an die sehr rote Nova V1309 Sco, allerdings wurden bei V1047 Cen nie periodische Variabilitäten beobachtet.

Literatur

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