

AI CVn (4 CVn) – Periodenänderung

Lienhard Pagel

Abstract: *The AI CVn variable is been observed in 5 nights. The GCVS period is 0.2085d. The period in April 2011 is reduced to 0.19819 +/- 0.0002. Estimated Vmag is 5,95 – 6,05.*

Der Variable Stern AI CVn ist im BAV Circular als Delta-Scuti-Stern vom Typ DCST ohne Angaben zu Epoche und Periode gelistet. In der BAV und in der AAVSO liegen bisher keine Lichtkurven vor. Im GCVS finden wir folgende Daten:

Helligkeit: 5.89 – 6.15

Periode: 0.2085

Radiale Perioden: P0=0.2085d, P1=0.1529d, P2=0.1259d, P3=0.1158d.

AI CVn zeigt Amplitudenänderungen über Jahre oder Jahrzehnte [1,2]. Wegen seiner relativ großen Helligkeit und geringen Amplitude ist AI CVN eher schwierig zu beobachten.

Der Stern wurde in 5 Nächten beobachtet: 10.4.2011, 15.4.2011, 25.4.2011, 29.4.2011, 1.5.2011. Vergleichssterne sind: BD+43_2213/ 15/ 16. 4020 Photos mit Grünfilter wurden ausgewertet. Instrument: 10" Schmidt Newton mit Artemis 4021.

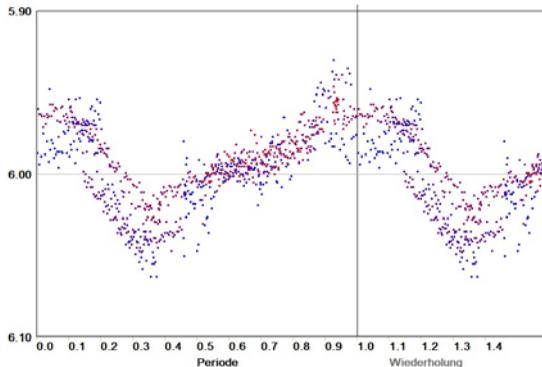


Bild 1: Gefaltete Lichtkurve mit Grünfilter (TG) von AI CVn vom 10.4.2011 bis 2.5.2011

Folgende Elemente wurden bestimmt und können für begrenzte Zeit verwendet werden:

Epoche: 2455662,249 Periode: 0,19819d +/- 0,0002d V-Helligkeit: 5,95 – 6,05

Literatur:

- [1] BREGER M.; The multiperiodic δ Scuti star 4 Canum Venaticorum: amplitude variability. 2000MNRAS.313..129B - Mon. Not. R. Astron. Soc., 313, 129-135 (2000)
- [2] BREGER M.; DAVIS K.A.; DUKES R.J.; The amplitudes of the δ Scuti star 4 CVn in 1991. 2008CoAst.153..63B - Com. in Asteroseismology, 153, 63 (2008)