

Auf der Suche nach einem persönlichen Beobachtungsplan Zweite Fortsetzung

Volker Wickert

Der im BAV RB 2021 Nr.2 vorgestellte Beobachtungsplan hat sich in den letzten Monaten erfreulich positiv entwickelt. Mit dazu beigetragen hat die Beobachtungsliste der flämischen Veränderlichenbeobachter um Patrick Wils, welche sogenannte HADS-Sterne (High Amplitude Delta Scuti) beobachten.

Durch F.-J. Hamsch erhielt ich diese Auswahl Veränderlicher und fügte sie teilweise in meinen Beobachtungsplan ein.

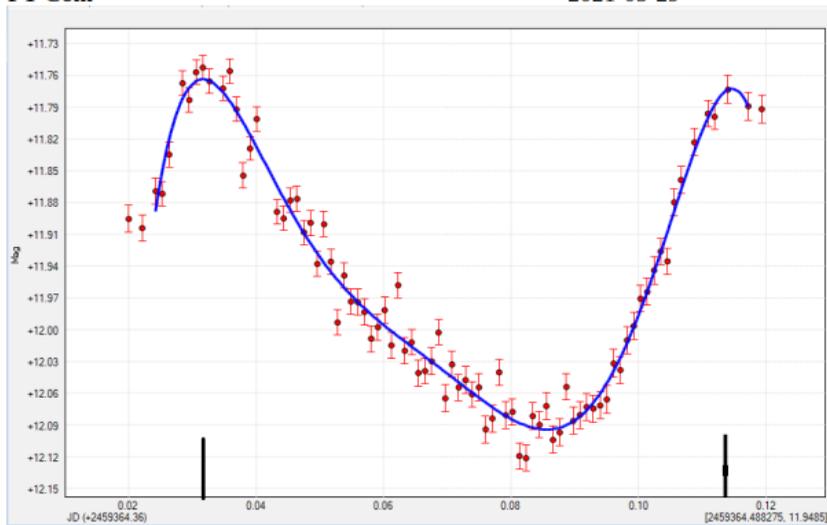
Auch die Teilnehmer der BAV-Veränderlichen-Woche 2019 in Kirchheim, welche bis heute einen sehr engen Kontakt pflegen, haben die Beobachtung dieser Veränderlichen mit in ihr Beobachtungsprogramm aufgenommen.

Im heutigen Text möchte ich über die Beobachtung folgende Veränderlichen berichten:

Stern	Epoche	Periode
PT Com	2456072,4213	0,0821125
V436 UMa	2455571,5826	0,0748447
DR Ari	2455116,716	0,0813436

Die Lichtwechsel-Elemente wurden der GCVS-Database, Version 2021 Dec., entnommen.

Der Veränderliche PT Com wurde von Gerhard Bösch und dem Autor beobachtet, es handelt sich um einen HADS-Veränderlichen.



Max: JDhel 1.: 2459364,3917 (21:24:02 UT)
 2.: 2459364,4747 (23:23:34 UT)

Abb. 1: PT Com von G. Bösch, zur weiteren Berechnung wird das 1. Maximum benutzt.

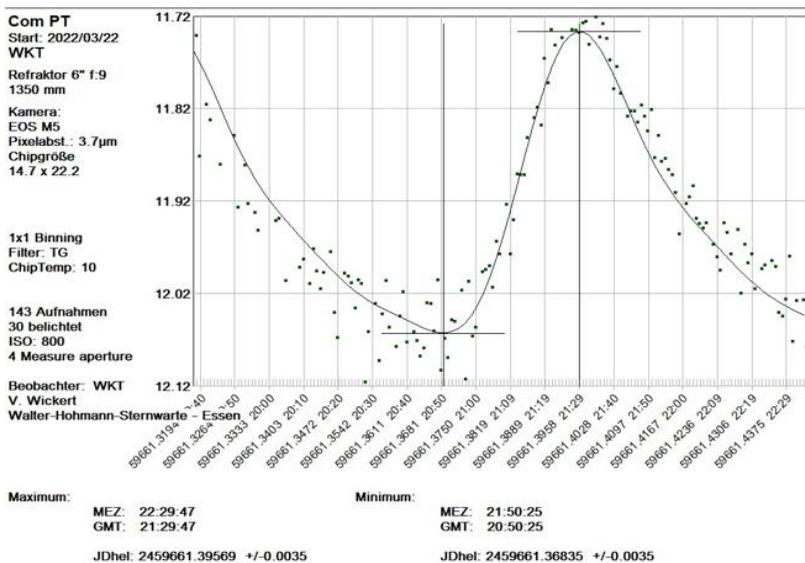


Abb. 2: PT Com von V. Wickert

Zur Berechnung des (B-R) von PT Com werden die oben angeführten Elemente des GCVS benutzt:

PT Com	G. Bösch	(B-R) = -0,001837 d = -2 min 39 sec
PT Com	V. Wickert	(B-R) = 0,001240 d = 1 min 47 sec

Mit unseren Beobachtungen wurde PT Com erstmalig bei der BAV veröffentlicht und wir konnten 2 gute (B-R) erreichen.

Als weitere Beobachtung möchte ich V436 UMa von Bernhard Wenzel und dem Autor vorstellen, hier handelt es sich um einen SXPHE-Veränderlichen.

V0436 UMa - HD80366 - GSC 03428-01497 JD 2 458 889 / 2020-02-09

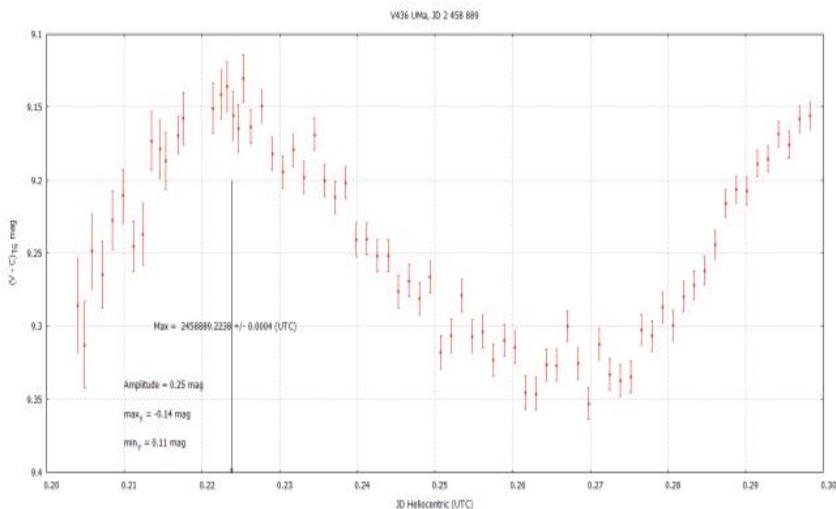


Abb. 3: V436 UMa von B. Wenzel: Maximum 2 458 889.2238

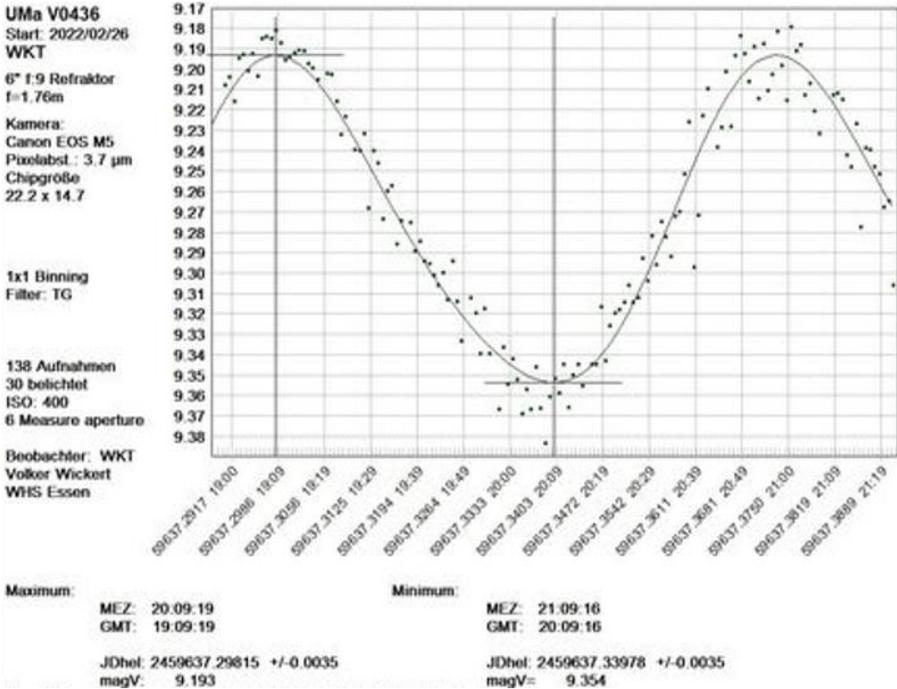


Abb. 4: V436 UMa von V. Wickert: Maximum 2 459 637.29815

Zur Berechnung des (B-R) von V436 UMa werden die oben angeführten Elemente der GCVS benutzt:

V436 UMa B. Wenzel (B-R) = 0,000183 d = 0 min 16 sec
 V436 UMa V. Wickert (B-R) = 0,001756 d = 2 min 32 sec

Mit unseren Beobachtungen wurde V436 UMa erstmalig bei der BAV veröffentlicht und wir konnten auch hier 2 gute (B-R) erreichen.

Als letzte Beobachtung möchte ich DR Ari vorstellen, hier handelt es sich um einen HADS-Veränderlichen, beobachtet vom Autor.

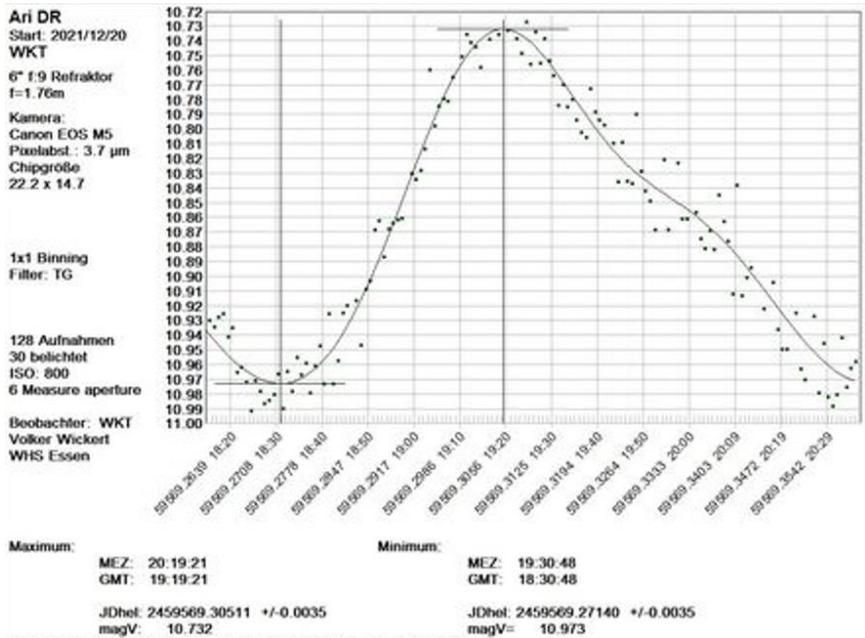


Abb. 5: DR Ari von V. Wickert: Maximum 2 459 569.30511

Zur Berechnung des (B-R) von DR Ari werden die oben angeführten Elemente des GCVS benutzt:

DR Ari V. Wickert (B-R) = 0,003133 d = 4 min 31 sec

Mit meiner Beobachtung wurde DR Ari erstmalig bei der BAV veröffentlicht und ich konnte ein zufriedenstellendes (B-R) erreichen.

Durch die sehr kleinen Perioden lassen sich diese vorgestellten Veränderlichen jeweils gut in 1 Nacht beobachten.

Mein Dank gilt Gerhard Bösch (BSH) und Bernhard Wenzel (WNZ), die mir ihre Lichtkurven zur Veröffentlichung zur Verfügung gestellt haben.

Vielleicht können diese Beobachtungen zu weiteren Beobachtungen wenig bekannter Objekte anregen. Über Kommentare und Anregungen würde ich mich sehr freuen.