

1882	α 1882.0	δ 1882.0	Zahl der Fäden	Gr.	Bezeichnung
Nov. 6	$0^h 16^m 19^s.90 + 4^s.48$	—	4	9.3	W_1 $0^h 254$
13	$20.05 + 4.43$	$+14^\circ 45' 3''.1 + 30''.5$	6		
Sept. 15	$0 24 52.59 + 4.44$	$+15 32 51.6 + 25.8$	7	9.0	W_1 $0^h 384$
18	$52.81 + 4.47$	$51.9 + 26.2$	7		
Oct. 20	$52.63 + 4.59$	$48.8 + 29.4$	9		
27	$52.72 + 4.58$	$51.9 + 29.8$	7		
Nov. 6	$52.56 + 4.54$	—	5		
13	$52.60 + 4.49$	$51.7 + 30.3$	7		
Dec. 1	$52.82 + 4.34$	—	6		
Sept. 18	$22 24 34.44 + 4.22$	$+10 4 24.3 + 29.3$	9	7.8	Scale value star 1 for Victoria
Oct. 13	$34.40 + 4.04$	$24.8 + 31.1$	9		
Nov. 30	$22 25 53.54 + 3.44$	$+10 10 30.9 + 30.4$	9	7.8	Scale value star 2 for Victoria
Dec. 1	$53.57 + 3.43$	$26.6 + 30.3$	9		
4	—	$27.8 + 30.1$	—		
Oct. 12	$0 10 35.57 + 4.29$	$+11 17 5.6 + 29.2$	9	8.5	Scale value star 1 for Sappho
13	$35.53 + 4.29$	$3.5 + 29.3$	9		
Nov. 13	$35.41 + 4.35$	$1.7 + 30.0$	9		
Nov. 30	$0 11 34.97 + 4.20$	$+11 23 14.9 + 29.5$	9	8.5	Scale value star 2 for Sappho
Dec. 1	$35.06 + 4.19$	$14.4 + 29.5$	9		

Königsberg 1883 Jan. 17.

Johannes Rahts.

Ueber einen neuen veränderlichen Stern im Sternbilde Lacerta.

(DM. $+41^\circ 45' 89''$.)

Bei Gelegenheit unserer Zonenbeobachtungen vermisste ich 1882 Sept. 14 den genannten Stern, dessen Position nach der DM. für 1855.0 ist:

 $9.0 \quad 22^h 36^m 50^s.5 \quad +41^\circ 36' 8''$

Eine hierauf vorgenommene Prüfung der Originale ergab, dass die Position auf zwei gut überein stimmenden, völlig zweifelfreien Beobachtungen beruht, deren Einzelergebnisse sind:

Zone 1061 1856 Oct. 21 Schönfeld $9^m 22^h 36^m 50^s.0 +41^\circ 36' 5''$
 1064 24 Krueger 9 51.5 37.2

Am nächsten klaren Abend, Sept. 25, vermisste ich den Stern im Meridian wiederum, und ebenso einige Stunden später am Heliometer bei recht klarer Luft, und während die Sterne $9.10 +41^\circ 45' 86''$, 87 , 90 , 91 und 95 sehr gut zu sehen waren. Leider konnte ich den Stern erst nach meiner Rückkehr von der Venusexpedition wieder nachsehen, und fand ihn Febr. 2, 7^h am Heliometer als 8.9 und von orange bis röthlicher Färbung. Ich machte hierauf einige Vergleichen mit den beiden folgenden Nachbarsternen $+41^\circ 45' 90''$ und 4593 . Bezeichne ich diese mit a und b , so findet sich im Mittel aus 4 Grössenschätzungen in unserer Meridianzone für b die Helligkeit $= 8.7$, und ferner schätzte ich $b \ 2a$, also für a die Helligkeit $= 8.9$.

Bonn 1883 Febr. 3.

Meine Vergleichen für den Veränderlichen ergeben

var. 1 b also var. $= 8.6$
 var. 2 a „ 8.7

Ich ersuchte hierauf Herrn Dr. Scheiner, einige Vergleichen zu machen, und dieser fand

var. 1.5 b also var. $= 8.55$
 var. 1 a „ 8.8

Hiernach würde also im Mittel die Helligkeit 8.7 für Febr. 2, 8^h anzunehmen sein. — Es ist dies der erste mir in Lacerta bekannte Variabilis.

Fr. Deichmüller.