

Maxima.		Minima.	
Aug. 23.87	$p = 4$	Aug. 20.75	$p = 3$
30.95	4	27.55	4
Sept. 7.80	4	Sept. 5.25	4
15.20	4	12.62	4
22.75	4	20.75	3
30.50	2	Oct. 5.3	0.5
Oct. 7.75	1	18.3	0.5
Nov. 7.75	0.5	Nov. 3.8	0.5
		11.0	0.5

Die Periode ist wenig regelmässig. Während der langsamen Abnahme zeigt sich eine Anomalie der Curve, ganz ähnlich der von η Aquilae.

68. R Scorpii 1883.

März 31, April 26, Mai 1 bis Juni 7 war R am Refr. unsichtbar. Juni 9 = 12^m. 2 Curven ergaben:

Max. 1883 Juli 11.5, $h = 10^m3$. Juli 12-23 war das Mondlicht sehr störend. Sept. 4 R = 12^m8 und später bis Ende October unsichtbar.

69. S Scorpii 1883.

März 31, April 26 S am Refr. unsichtbar, Mai 1 = 11^m. Nach Vergleichen mit einem Sterne hat man: Max. 1883 Mai 14.5, $h = 10^m5$. Es war aber die Störung durch den Mond Mai 11-23 so bedeutend, dass über scheinbare Anomalien der Curve keine Entscheidung möglich ist. S nahm zuerst sehr langsam ab und schien Ende Mai ein wenig heller zu werden. Seit Juni 4 erfolgte rascheste Abnahme.

70. Variab. Scorpii (Palisa) 1883.

Ort 1877: $16^h4^m35^s - 19^o48'9$. Zu keiner Zeit habe ich den Stern in diesem Jahre sicher gesehen. Als Spur glaubte ich ihn zu erkennen: Juli 7, Aug. 28, Sept. 1, jedesmal am Refr.

71. R Scuti 1883.

Die Vergleichen mit 3 Nachbarsternen umfassen die Zeit von Mai 9 bis Dec. 17. Bis Aug. 20 zeigte sich allgemeine langsame Abnahme, mit sec. Max. und Min. Juni 15 und Juli 18. Dann erfolgte seit Aug. 19 eine merkwürdige und so rasche Abnahme, wie ich sie seit vielen

Jahren nicht gesehen habe. Am 13. Sept. erreichte der Stern ein ausgezeichnetes, lichtschwaches Minimum, in welchem er wohl nur die 9. Grösse hatte. Von Sept. 13 bis Oct. 6 nahm er ungemein schnell an Helligkeit zu, und erreichte bald sein gewöhnliches Licht, nahe 6^m. So blieb er bis Mitte Dec., als er westlich in der Dämmerung verschwand. Dec. 22 um 17^h5 war er noch hell, doch geringer als 6^m.

72. R Serpentis 1883.

Seit Oct. 1882 war R am Sucher unsichtbar. 1883 Febr. 3 R = 7^m5, Febr. 28 = 8^m, März 7 = 8^m7, April 3 = 9^m7. Die Beob. des kleinsten Lichtes misslang. Oct. 2 R = 11^m, Oct. 19 = 10^m, Nov. 4 = 9^m5, Dec. 22 = 7^m.

73. R Virginis 1883.

1882 Nov. 20	R = 9 ^m 5	1883 Febr. 3	R = 7 ^m
Dec. 9	= 9	März 5	= 8.5
Dec. 13	= 8.5	März 31	= 9.8
1883 Jan. 31	= 7.5	Mai 24	= 7.7

Die Beob. im Frühling sind zu wenig zahlreich; doch giebt eine Curve zu erkennen, dass gegen April 14 ein Minimum eingetreten sei. Das folgende Max. beob. ich am Sucher, und fand nach 2 Curven:

Max. 1883 Juni 21.0, $h = 7^m2$. Zunahme sehr rasch. Abnahme Juni 22 bis Juli 16 langsam, dann sehr rasch. Juli 31 R = 9^m3, Aug. 5 = 9^m5, Dec. 22 = 9^m5.

74. U Virginis 1883.

Jan. 31 bis März 6 ward U am Sucher nicht gesehen. Jan. 28 U = 9^m. Aus Beob. bis Mitte Aug. finde ich:

Max. 1883 Juni 18.5, $h = 7^m8$. Der Vollmond hat sehr gestört, rasche Zunahme, langsame Abnahme.

75. R Cancri 1883. (Nachträglich).

Jan. 5 R = 9^m, Jan. 25 = 9^m3, Febr. 12 = 10^m, April 3 10^m?, Mai 4 nicht gesehen, Sept. 3 = 8^m5, Sept. 30 = 7^m, Oct. 19 = 6^m5, Oct. 28 = 6^m7, Dec. 6 = 7^m7, Dec. 20 = 8^m2, Dec. 30 = 8^m5. Von Sept. 3 bis Dec. 30 ward R 17mal verglichen.

Max. 1883 Oct. 23, $h = 6^m5$, rasche Zunahme, etwas langsamere Abnahme. Mondlicht Oct. 19-21 sehr störend. Letzte Periode = 383 Tage.

Athen 1884 Jan. 22.

J. F. Ful. Schmidt.

Proper Motion of AO_e 22545.

This star has a proper motion of nearly 1". The proper motion in Dec. is almost insensible; in RA. it is approximately — 0.071. It has been observed by Argelander (AO_e 22545), Schmidt (BB. VI, pag. 365 No. 62), in the Washington Zones (Mur. 146, Trans. 143), Yarnall (10114) and Stone (11973).

Washburn Observatory, Madison, 1884 Jan. 29.

Edward S. Holden.