

1263. RY Vulpeculae (19^h 0^m 26^s + 24° 37' 3"). Nicht in der BD enthalten.
Ort nach Pariser Platten.

[Veränderlicher Y Vulpeculae voran 18^s, 1' 0" nördl. — * < 13^m voran 0^s 9", 14" südl.]

Entdeckt von Fleming bei der Aufsuchung des Veränderlichen Y Vulpeculae auf früheren Platten. Aus 17 Aufnahmen zwischen 93 Juli 27 und 06 Juli 21 ließ sich eine Veränderlichkeit von 13^m 0 bis 14^m 3 nachweisen, über deren Wesen jedoch noch nichts bekannt ist. Ein schwächerer Stern geht dem Veränderlichen 0^s 9 voraus und steht 14" südlicher. Der Ort für RY Vulpeculae entstammt den beiden Pariser Platten 143 und 144, für die J. Baillaud der Harvard-Sternwarte die bezüglichen rechtwinkligen Koordinaten mitgeteilt hat.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Fleming und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 126 und A. N. 4168].

L.

1264. U Telescopii (19^h 0^m 28^s — 49° 3' 4"). Nicht in der CoD und CPD enthalten.

Ort bestimmt von Fleming aus Harvard-Aufnahmen. — Photographische Helligkeiten der Vergleichsterne von Fleming (Harv. Ann. 47, 59).

[* 8^m 7 voran 1^m 11^s, 5' 8" südl. — * 11^m 5 voran 18^s, 1' 0" südl. — * 9^m folg. 31^s, 6' 0" nördl. — * 10^m 7 folg. 57^s, 1' 0" südl.]

Entdeckt 1901 von Fleming auf den Harvard-Photogrammen und zunächst nur als stark veränderlich bezeichnet. Nach dem zweiten Harvard-Katalog gehört der Stern zu den langperiodischen Veränderlichen. Aus Aufnahmen von 89 Juni 10 bis 04 Aug. 4 sind 5 Maxima bestimmt und daraus die Elemente abgeleitet worden: Max. = 2410031 + 437^d E. Spektrum Md 3.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Fleming [Harv. Circ. 54, A. N. 3695 und Ap. J. 13, 226]. — Fleming, 120 Schätzungen und abgeleitete Größen aus Harvard-Aufnahmen 89 Juni 21 — 05 Okt. 2 [Harv. Ann. 47, 211]. — Cannon, 5 Max. 93 Juli 3 (9^m 5), 94 Sept. 11 (10^m 5), 99 Juni 27 (9^m 8), 00 Aug. 31 (10^m 4), 04 Mai 2 (10^m 9), 05 Juli 5 (10^m 4) aus Harvard-Aufnahmen. Elemente [Harv. Ann. 55, 23, 54 u. 209].

Bie. u. L.

1265. RU Telescopii (19^h 0^m 35^s — 48° 24' 5") = CoD — 48° 12915 (10^m).
Nicht in der CPD enthalten.

Entdeckt von Breslin auf den Draper-Memorial-Photogrammen der Harvard-Sternwarte und unabhängig von Wells bestätigt. 158 Platten aus dem Zeitraum 1899—1908 ergaben als Helligkeitsgrenzen 9^m 3 und 14^m 9. Eine spätere Mitteilung gibt auf Grund von 158 Platten von 89 Juni 13 bis 08 Aug. 21 die Elemente an: Max. = 1886 Sept. 21 (2410171) + 271^d E und die Helligkeitsgrenzen 9^m 5 und 14^m 8. Das Spektrum gehört zur Klasse Md 3.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Breslin und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 158 und A. N. 4432]; Elemente und Helligkeitsgrenzen [Harv. Ann. 55, 285].

L.

1266. AF Sagittarii (19^h 0^m 59^s — 12° 29' 5"). Nicht in der BD enthalten.

Entdeckt von Leavitt auf Harvard-Platten und zunächst nur als »suspected variable« bezeichnet, obwohl 6 verschiedene Aufnahmen Helligkeiten zwischen 14^m 0 und < 16^m 0 zeigten. Weitere Nachrichten über diesen Stern sind nicht bekannt geworden.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 141 und A. N. 4280].

L.

1267. RX Draconis (19^h 1^m 6^s + 58° 35' 0"). Nicht in der BD enthalten.

Ort bestimmt von Baranow (Engelh. Publ. 7, 13 u. 24) und von Graff (A. N. 4809). — Karte der Umgebung von Ceraski (Mosc. Ann. (2) 5, Kartenserie 2). — Helligkeiten der Vergleichsterne von L. Campbell (Harv. Ann. 63, 178). — Lichtkurve in Größen und Bild von Haynes (Laws Bull. 18).

Entdeckt von Frau Ceraski 1906 auf Moskauer Platten. Die Veränderlichkeit zeigte sich auf 17 Aufnahmen, doch betrug der größte beobachtete Helligkeitsunterschied nur etwa 0^m 5. Blažko beobachtete den Stern daraufhin, fand ihn aber trotz 48maligem Nachsehen immer in nahe der gleichen Helligkeit von ungefähr 9^m 3 vor. Erst 06 Okt. 18 konnte er ein Minimum von etwa 9^m 8 feststellen. Der Stern schien demnach Algol-eigenschaft zu besitzen. Bestätigt wurde dies durch Seares, der aus drei Minima, von denen zwei von Haynes und eines von ihm selbst beobachtet worden war, in Verbindung mit dem Minimum Blažkos eine Periode von