

Nach S. G a p o s c h k i n verläuft der Lichtwechsel halbperiodisch mit zwei sich überlagernden Perioden von $93^d \pm 14^d$ und 1021^d . Spektrum Np. Grenzen des Lichtwechsels 9^m65 und 10^m63 ph.

LITERATUR: Hoffmeister, unperiodisch [KVBB 27]. — S. Gaposchkin, Bb.* Max. Min. Periode. Bem. Sp. [HA 115, 5]. — P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4].

753. U Muscae ($13^h 18^m 16^s - 64^\circ 8'4$).

LITERATUR: Mayall, Sp. (M6e) [HB 920.32]. — Bidelman, Sp. (M6e) [ApJ Suppl 1.186].

652. RR Muscae ($11^h 35^m 0^s - 72^\circ 0'4$).

Nach S. G a p o s c h k i n verläuft der Lichtwechsel halbperiodisch in den Grenzen 11^m26 und 12^m38 ph. Spektrum Na. Eine Periode von 75^d ist angedeutet.

LITERATUR: Hoffmeister, unperiodisch [KVBB 27]. — S. Gaposchkin, Bb.* Max. Min. Periode. Bem. Sp. [HA 115, 5]. — P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4].

688. RS Muscae ($12^h 17^m 27^s - 74^\circ 56'9$).

Nach S. G a p o s c h k i n halbperiodisch in den Grenzen 12^m36 und 16^m2 ph. Spektrum Nb.

LITERATUR: Hoffmeister, unperiodisch [KVBB 27]. — S. Gaposchkin, Bb.* FI. Sp. [HA 115, 5]. — P. Gaposchkin, Sp. [HA 113, 4].

658. RT Muscae ($11^h 39^m 51^s - 66^\circ 45'0$) = HD 310 831 (F 8).

Vergleichsternhelligkeiten von O'Connell (Riv Publ 1.60). — Bild der Lichtkurve von O'Connell (Riv Publ 1.60) und P. G a p o s c h k i n (HA 113, 3).

Für diesen δ Cephei-Stern hat O'Connell die ersten Elemente abgeleitet: $t_{\max.} \odot = J. T. 242 7801.051 + 3^d08604 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels 9^m19 und 10^m28 ph. O'Connell macht darauf aufmerksam, daß die Periode von RT Muscae über viele Jahre hin konstant war, während sonst bei den δ Cephei-Sternen dieser Periodenlänge fast stets Unregelmäßigkeiten beobachtet werden.

LITERATUR: O'Connell, Elemente. Lichtkurve [Riv Publ 1.60]. — S. Gaposchkin, Bb.* Elemente. Lichtkurve [HA 115, 5]. — P. Gaposchkin, Periode [HA 113, 3].

RY Muscae ($12^h 52^m 0^s - 70^\circ 12'$).

Bild der Lichtkurve von W r i g h t (HB 916.3).

W r i g h t leitet für diesen RR Lyrae-Stern die Elemente ab: $t_{\max.} = J. T. 242 9375.251 + 0^d750 101 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels 15^m32 und 15^m86 ph. Der Stern steht im Kugelhaufen NGC 4833.

LITERATUR: Wright, Art. Elemente [HB 916.3].

RZ Muscae ($12^h 54^m 2^s - 70^\circ 26'$).

Nach W r i g h t gelten die Elemente: $t_{\max.} = J. T. 242 6166 + 333^d7 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels 13^m0 und 16^m2 ph. Der Stern steht im Kugelhaufen NGC 4833.

LITERATUR: Wright, Elemente [HB 916].

SY Muscae ($11^h 27^m 6^s - 64^\circ 52'$).

Greenstein, Kukarkin und Efremow haben die Elemente bestätigt. Die letzteren vermuten nova-ähnlichen Lichtwechsel. Spektrum nach Henize Beq.

LITERATUR: Greenstein, Bb.* Elemente [HB 906]. — Kukarkin und Efremow, Art. Elemente [AVK 48]. — Hynek, Sp. [Perkins Contr 10]. — Henize, Sp. Bem. [ApJ 115.133]. — Bidelman, Sp. (Mep) [ApJ Suppl 1.207].