

677. **S Muscae** ( $12^{\text{h}} 7^{\text{m}} 24^{\text{s}} - 69^{\circ} 35'.7$ ) = CoD -  $69^{\circ} 977$  ( $6^{\text{m}}5$ ) = HD 106111 (F8).

Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von Robinson (HA 90.39; 58).

Verbesserte Elemente gab Robinson: Max. =  $2419539.610 + 9^{\text{d}}658689 \cdot E$ ,  $M - m = 0^{\text{d}}30$ . Amplitude  $6^{\text{m}}40 - 7^{\text{m}}38$  (phot.). Die Lichtkurve zeigt kurz nach dem Maximum einen langen Stillstand, so daß die Helligkeit fast 4 Tage lang fast unverändert ihren größten Wert behält. Neuere Elemente hat Pingsdorf angegeben: Max. =  $2426303.0 + 9^{\text{d}}660514 \cdot E$ . Das Spektrum ist veränderlich von F8-G5 und hat c-Charakter. Die Veränderlichkeit der Radialgeschwindigkeit ist von Paddock festgestellt worden.

LITERATUR: Robinson, Elemente. Lichtkurve [HA 90.47; 68; 78]. — Pingsdorf, Elemente. Lichtkurve [AN 6097]. — Shapley und Walton, Spektrum [HC 313]. — Shapley und Payne, Spektrum [HB 872]. — Paddock, Radialgeschwindigkeit [ASP 29.140; Lick Bull 294]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 821]. — Perrine, Eigenbewegung [MN 87.434]. — Gerasimovič, Eigenbewegung [AJ 951]. — Araki, Atmosphärendruckänderung [JJAG 6.1].

748. **T Muscae** ( $13^{\text{h}} 13^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 73^{\circ} 55'.0$ ) = CoD -  $73^{\circ} 848$  ( $8^{\text{m}}5$ ) = HD 115673 (Np).

753. **U Muscae** ( $13^{\text{h}} 18^{\text{m}} 16^{\text{s}} - 64^{\circ} 8'.4$ ). Nicht in CoD.

Wright und Hogg leiten die Elemente ab: Max. =  $2413323 + 356^{\text{d}} \cdot E$ . Spektrum Me nach HA 79.3.

LITERATUR: Payne, Elemente von Wright und Hogg [HB 861].

709. **V Muscae** ( $12^{\text{h}} 35^{\text{m}} 19^{\text{s}} - 64^{\circ} 10'.2$ ). Nicht in CoD.

720. **W Muscae** ( $12^{\text{h}} 45^{\text{m}} 26^{\text{s}} - 64^{\circ} 55'.5$ ). Nicht in CoD.

729. **X Muscae** ( $12^{\text{h}} 56^{\text{m}} 39^{\text{s}} - 64^{\circ} 42'.6$ ). Nicht in CoD.

735. **Y Muscae** ( $12^{\text{h}} 59^{\text{m}} 21^{\text{s}} - 64^{\circ} 58'.6$ ). Nicht in CoD.

Bild der Lichtkurve von Payne (HB 861).

Nach Beobachtungen von Wright auf Harvard-Platten, die die Jahre 1889-1926 überdecken, gehört der Stern zur R Coronae-Klasse. In dieser Zeit ist nur ein Minimum, im Jahre 1897, beobachtet. Im Maximum ist die Helligkeit  $10^{\text{m}}5$ , die Amplitude scheint etwas größer als  $1^{\text{m}}6$  zu sein.

LITERATUR: Payne, Beob. von Wright [HB 861].

736. **Z Muscae** ( $12^{\text{h}} 59^{\text{m}} 23^{\text{s}} - 64^{\circ} 45'.6$ ). Nicht in CoD.

652. **RR Muscae** ( $11^{\text{h}} 35^{\text{m}} 0^{\text{s}} - 72^{\circ} 0'.4$ ) = CoD -  $71^{\circ} 778$  ( $8^{\text{m}}8$ ) = HD 101414 (Na).

688. **RS Muscae** ( $12^{\text{h}} 17^{\text{m}} 27^{\text{s}} - 74^{\circ} 56'.9$ ) = CoD -  $74^{\circ} 677$  ( $9^{\text{m}}3$ ) = HD 107699 (Nb).