

279; 345; 383; 408; 418; 426; 432; 435; HR 212.21; 231.43; 259.34; 316.8]. — Tass, Bb. [Budapest Publ 2.56]. — Mitchell und Alden, Bb. [MN 86.356; 360]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.51]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Ludendorff, Bb.\* [VJS 67.282; 68.254]. — Slipher, Bb.\* [AAS 7.197]. — Menze, Bb.\* [AN 261.305]. — Nakamura, Bb.\* [Kyoto Bull 263]. — Parenago, Bb. [VS 5.168]. — Himpel, Nebel [Nbl AZ 2.22]. — Turner, Nebel, Parallaxe [MN 79.23; 81.426; Obs 42.53; 134; PA 27.409]. — Pease, Nebel [ASP 29.256]. — Ritchey, Nebel [ASP 29.256; 30.163]. — Curtis, Nebel [Lick Bull 322]. — Perrine, Nebel [ApJ 15.136]. — Oort, Nebel [Comm Mem Centenaire de la déconverte de Neptun S. 11 (1948)]. — Mc Laughlin, Nebel, Parallaxe [PA 56.463]. — RG. Sp. [ApJ 91.369; AJ 1149; 1162; 1174; 1175; ASP 59.83; AAS 10.58]. — Raumkoordinaten [AJ 1153]. — Parallaxe [AJ 1052]. — Lundmark, Parallaxe [MN 85.880; ASP 34.45; 209]. — Küstner, Parallaxe [AN Jub S. 18]. — Schlesinger, Parallaxe [JBAA 35.138]. — Spencer Jones, Parallaxe [MN 93.291; Obs 55.251]. — S. Gaposchkin, Parallaxe [HB 899; 901]. — Cecchini, Parallaxe. EB. [SAI 12.304]. — Richter, Parallaxe [AN 269.107].

Spektrum: Adams und Pease [Mt Wils Comm 87; Obs 38.62; 44.346; AAS 3.3; HB 646]. — Hale [Mt Wils Rep 1919/20 S. 249; 1920/21 S. 256]. — Grotrian [ZAp 2.78]. — Brück [ZAp 4.70]. — Wright [ASP 29.217]. — Adams [Proc NA 4.355; AAS 8.130; ASP 50.325]. — Pearce [ApJ 17.310]. — Stebbins [ApJ 19.80]. — Boice, Menzel und Payne [Proc NA 19.581; ASP 46.213]. — Menzel und Payne [Proc NA 19.461]. — Humason [ApJ 88.228; ASP 46.229; AAS 8.215]. — Stratton [Cambr Ann Sol Phys 4.75]. — Vorontsov-Veljaminow [RAJ 14.113]. — S. und P. Gaposchkin [HC 445].

Nicht eingesehen: P. Couderc, Les auréoles lumineuses de Novae [Ann Aph 2.271]. — Ref. AJB 42.202.

1673. **R Phoenicis** ( $23^{\text{h}} 51^{\text{m}} 16^{\text{s}} - 50^{\circ} 20'6''$ ) = HD 224 269 (Md).

Aus 34 Maxima, die sich über 101 Epochen erstrecken, wurde die mittlere Periode  $268^{\text{d}}.4$  neu abgeleitet. Für die Zeit von J. T. 242 1759 bis 6563 (18 Epochen) erhielten Sterne und Campbell dafür den Wert  $267^{\text{d}}.38$ . Die einzelnen Zyklen sind von recht unterschiedlicher Länge. Grenzen des Lichtwechsels  $9^{\text{m}}.2$  und  $15^{\text{m}} \text{ ph}$ . Form der Lichtkurve nach Ludendorff  $\beta$ . Spektrum M3e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 26-29; 36-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 353; 367; 378; 426]. — Dartayet, Max. [Urania 4.202]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 18]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.470]. — S. Gaposchkin, Art. Bb. Max. Min. [HA 115, 9]. — Luyten, EB. [HC 293]. — Allen, RG. [Lick Bull 369; ASP 37.324]. — Merrill, RG. Sp. [ApJ 94.205]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.252].

Spektrum [HA 56.209; 79.194].

1679. **S Phoenicis** ( $23^{\text{h}} 53^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 57^{\circ} 7'9''$ ) = CoD -  $57^{\circ} 8'9''$  ( $7^{\text{m}}.0$ ) = HD 224 583 (Md).

Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 115.119).

Nachdem Ludendorff doch noch einmal versucht hatte, den Lichtwechsel durch die Elemente: Max. =  $241\ 2740 + 156^{\text{d}}.6 \cdot E$  darzustellen, kommt S. Gaposchkin, der das gesamte Harvardmaterial durchbeobachtet hat, zu der Überzeugung, daß der Stern halberiodisch ist mit einer mittleren Zyklenlänge gleich  $141^{\text{d}}$ . Die Lichtkurve ist sehr unregelmäßig. Grenzen des Lichtwechsels:  $8^{\text{m}}.63$  und  $10^{\text{m}}.63 \text{ ph}$ . Spektrum M5e.

LITERATUR: Ludendorff, Elemente. Art [AN 220.246; 222.17]. — Jacchia, Art [Bologna Pubbl 2.224]. — S. Gaposchkin, Art. Max. Min. Bb.\* [HA 115, 9]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814]. — Allen, RG. [Lick Bull 369; ASP 37.324]. — Merrill, Sp. RG. [ApJ 93.383; 94.205]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.252].

Spektrum [HA 56.209; 79.194].

27. **T Phoenicis** ( $0^{\text{h}} 25^{\text{m}} 35^{\text{s}} - 46^{\circ} 57'8''$ ) = HD 2725 (Md).

Bild der Lichtkurve von Campbell (HB 840; HR 250.7).

Neu abgeleitet wurden aus dem Zeitraum J. T. 241 1252 bis 9512, der 65 Epochen mit 31 beobachteten Maxima umfaßt, die mittleren Elemente: Max. =  $241\ 1255 + 280^{\text{d}}.92 \cdot E$ . Sterne und Campbell erhielten den beinahe gleichen Wert  $280^{\text{d}}.61$ . Form der Lichtkurve nach Ludendorff  $\alpha_2$ ; nach Campbell Cb. Grenzen des Lichtwechsels:  $8^{\text{m}}.7$  und  $14^{\text{m}}.6 \text{ vis}$ . Spektrum M5e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 26-29; 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Elemente. Lichtkurve [HB 840]. — Form der Lichtkurve [HR 250.6]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 15; 17; 18]. — Long und Skjellerup, Bb. [UOC 51.76]. —