

Sp. Leuchtkraft, abs. Helligkeit [ApJ 101.266]. — **Arnulf** u. a., Kontinuierliche Strahlung [Ann Aph 1.314]. — **Pettit** und **Nicholson**, Wärmeindex [ASP 34.182]. — Durchmesser. Strahlung [ApJ 68.301]. — radiometrische Bb. [ASP 40.376]. — Strahlung [ApJ 78.320]. — **Abbot**, Energiemessung [Mt Wils Rep 1923/24 S. 102]. — **Doig**, Strahlung. Masse. Periode. Temperatur [JBAA 42.80]. — **Balanowsky**, Farbäquivalent [Pulk Bull 94.10]. — **Hertzprung**, Farbäquivalent [BAN 329]. — **Payne**, Linienintensitäten [HC 305]. — **Russell** und **Adams**, Bem. [ASP 40.376]. — **Schlesinger**, Parallaxe [AJ 783]. — **See**, Parallaxe [AJ 785; Yerkes Publ 8, 1]. — **Lundmark** und **Luyten**, Parallaxe [PA 31.242]. — **van Maanen**, Parallaxe [PA 31.254; AJ 846]. — **Mitchell** u. a., Parallaxe [PA 31.329]. — **Alden**, Parallaxe [Yale Trans 8, 12]. — **Slocum**, Parallaxe [Van Vleck Publ 1.96]. — **R. E. Wilson**, Parallaxe. EB. [ApJ 96.372; AJ 832]. — **Rimmer**, Parallaxe. Sp. abs. Helligkeit [MRAS 64.14]. — **Young** und **Harper**, abs. Helligkeit. Parallaxe. Sp. [DAO 3.68]. — **Plaut**, Doppeltstern [BAN 257]. — **Pease**, Durchmesser [ASP 34.346; 40.376; AAS 7.118; PA 35.98; 36.38; Ergebn. d. exakten Naturwiss. 10.91; Mt Wils Rep 1921/22 S. 202]. — **Michelson** und **Pease**, Durchmesser [ApJ 53.249; Proc NA 7.143]. — **Herbig**, Durchmesser [ASP 52.327; s. auch Die Sterne 21.157]. — **Brill**, Durchmesser [AN 223.116; 231.337].

**Nova Orionis** (1916) ( $5^h 16^m 25^s + 1^\circ 4'2$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von **Thiele** (AN 202.213).

Diese Nova wurde von **Thiele** am 30. Januar 1916 auf Platten des Hamburger Spiegels als Stern 11.5 Größe aufgefunden. Auf einer Aufnahme vom 28. Januar 1916 muß die Nova noch schwächer als  $15^m$  gewesen sein. Bis zum 8. Februar nahm die Helligkeit der Nova bis  $13^m$  ab. In der Zeit von 1916 März 30 bis 1918 hat **Hoffmeister** die Gegend 52mal nachgesehen, konnte aber bereits von der Nova nichts mehr wahrnehmen. 33 Jahre nach ihrer Entdeckung erhielt die Nova in der 45. Benennungsliste die Bezeichnung **GR Orionis**.

LITERATUR: **Thiele**, Entdeckungsanzeige [AN 202.213]. — **Hoffmeister**, Bb.\* [AN 208.244]. — Bb.\* [Sonn Mitt 20].

1122. **R Pavonis** ( $18^h 3^m 17^s - 63^\circ 38'1$ ) = CoD -  $63^\circ 1336$  ( $8^m5$ ) = HD 165 961 (Md).

Bild der Lichtkurve von **Campbell** (HC 879) und **P. Gaposchkin** (HA 115.27).

Aus einer zusammenfassenden Bearbeitung erhält **Campbell** die Elemente: Max. =  $240 6134 + 229^d 9 \cdot E$ , die jedoch bei den Maxima nach 1940 Reste größer als  $30^d$  ergeben. Um zu einer besseren Darstellung zu gelangen, wurden die instantanen Elemente abgeleitet:

I. Ep. 22 bis 54: Max. =  $241 1218 + 228^d 4 \cdot E$  (15)

II. Ep. 72 bis 117: Max. =  $242 2691 + 230^d 5 \cdot E$  (32).

Die mittlere Periode ergab sich aus 117 Epochen, von denen 49 besetzt sind, zu  $230^d 58$ ; aus einem ähnlichen Material erhielten **Campbell** und **Sterne**  $230^d 36$ . Form der Lichtkurve nach **Ludendorff**  $\alpha_4$ — $\beta$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $8^m 2$  und  $15^m 44$ ;  $8^m 27$  und  $13^m 44$  vis. Spektrum M4e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 26-43; 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; HR 327.23]. — Max. Min. Lichtkurve. Elemente [HB 879]. — **Sterne** und **Campbell**, Periode [HA 105.468]. — **Dartayet**, Max. Min. [Urania 4.202]. — **P. Gaposchkin**, Bb.\* Max. [HA 115, 3]. — **Worsell**, Max. [JASSA 1.57; 120]. — **Smith**, Max. [JASSA 1.204]. — **Ensor**, Max. [JASSA 2.74; 123; 197; 252]. — **Jacchia**, Elemente: Max. =  $242 5213 + 299^d 9 \cdot E$  [bl. Mitt.]. — **NZAS**, Bb. [NZ Circ 4-18]. — **R. E. Wilson**, EB. [AJ 796].  
Spektrum [HA 56.204; 79.179].

1359. **S Pavonis** ( $19^h 46^m 47^s - 59^\circ 27'3$ ) = CoD -  $59^\circ 7330$  ( $8^m 2$ ) = HD 187 835 (Mc).

Bild der Lichtkurve von **Campbell** und **Payne** (HB 872) und **S. Gaposchkin** (HA 115.15).

Die früher schon beobachteten Unregelmäßigkeiten treten auch weiterhin auf, so daß **S. Gaposchkin** auf Grund der Beobachtung des bis 1940 vorliegenden Materials den Stern zu den Halbperiodischen zählt. **Campbell** und **Payne**, die Miracharakter annehmen, vermuten eine periodische Änderung der Tiefe der Minima; die Periode soll etwa  $5000^d$  betragen. Für den Wert der mittleren Periode erhalten **Campbell** und **Sterne**  $386^d 65$ . Die Lichtkurve verläuft nicht immer glatt, manchmal folgt auf das Maximum ein sekundäres Minimum. Grenzen des photographischen Lichtwechsels:  $8^m 64$  und  $11^m 17$ . Spektrum M7e.