

Die Photographien Nr. 6 und Nr. 2 stellen die Spuren eines und desselben Meteors vor, jedoch hat das Objektiv Hermagis, als lichtstärker, 10° der Bahn abgebildet, während das Objektiv Planar nur $4\frac{1}{2}^\circ$ derselben darstellt. Dieser Umstand zeigt die Bedeutung, welche die Lichtstärke des Beobachtungsapparats bei der Bestimmung des Anfangs und des Endes der sichtbaren Bahn hat.

Taschkent, Sternwarte, 1908 März.

Von besonderem Interesse ist die Photographie des Meteors Nr. 1 infolge des Aufflackerns und des Abwerfens von Brandprodukten. Sie erinnert an eine ähnliche Erscheinung, welche auf einer Photographie eines explodierenden Meteors im Jahre 1901 bemerkt ist und von mir in Mem. d. Spetr. Ital. Vol. 31 beschrieben wurde.

J. Sykora.

Remarque sur trois formules employées pour contrôler les valeurs numériques des constantes de Gauss.

En désignant les constantes de Gauss par $\alpha, \beta, \gamma, A, B, C$, les formules dont il s'agit sont:

$$\begin{aligned}\sin^2 \alpha \sin 2A + \sin^2 \beta \sin 2B + \sin^2 \gamma \sin 2C &= 0 \\ \sin^2 \alpha \cos 2A + \sin^2 \beta \cos 2B + \sin^2 \gamma \cos 2C &= 0 \\ \sin^2 \alpha + \sin^2 \beta + \sin^2 \gamma &= 2.\end{aligned}$$

Pour constater, sous cette forme, que ces relations sont satisfaites, on est obligé de recourir soit aux nombres,

$$\frac{\sin 2(B-C)}{\sin^2 \alpha} = \frac{\sin 2(C-A)}{\sin^2 \beta} = \frac{\sin 2(A-B)}{\sin^2 \gamma} = 2 \sin(A-B) \sin(A-C) \sin(B-C)$$

ou

$$\frac{\sin(B-C) \cos(B-C)}{\sin^2 \alpha} = \frac{\sin(C-A) \cos(C-A)}{\sin^2 \beta} = \frac{\sin(A-B) \cos(A-B)}{\sin^2 \gamma} = \sin(A-B) \sin(A-C) \sin(B-C).$$

Observatoire de Zô-sè (Chine).

P. Tsutsihashi, S. J.

Notiz betr. die Gaußschen Konstanten.

Die vorstehende Mitteilung veranlaßt mich zu der Bemerkung, daß die vielfach angewandte, sehr bequeme Formel

$$- \operatorname{tg} i = \frac{\sin \beta \sin \gamma \sin(B-C)}{\sin \alpha \cos A}$$

ebenso wie das gleichwertige System

$$\cos \alpha = \sin \beta \sin \gamma \sin(B-C) = \sin i \sin \Omega$$

den vielleicht nicht allgemein bekannten Nachteil hat, daß

Kiel, 1908 April 11.

ein Fehler im Ausdruck ($\cos \Omega \cos i$), der zur Berechnung der Größen β, γ, B, C gebraucht wird, sich völlig heraushebt.

Man kann deshalb auch die analogen Formeln

$$\cos \beta = \sin \gamma \sin \alpha \sin(C-A)$$

$$\cos \gamma = \sin \alpha \sin \beta \sin(A-B)$$

anwenden, von denen eine völlig ausreicht.

M. Ebell.

Observations of the eighth satellite of Jupiter.

A telegram has been received at this Observatory from Professor W. W. Campbell at Lick Observatory, stating that the Greenwich object near Jupiter was observed by *Perrine*.

Gr. m. t.	RA. (1908.0)	Decl. (1908.0)
1908 April 14 7021	8 ^h 26 ^m 45 ^s .6	+19° 49' 27"
„ 29.7023	8 33 44.2	+19 35 49

Harvard College Observatory, Cambridge, Mass., 1908 May 12.

Edward C. Pickering.

Inhalt zu Nr. 4253. Th. Albrecht. Provisorische Resultate des Internationalen Breitendienstes auf dem Nordparallel in der Zeit von 1907.0 bis 1908.0. 73. — K. Koss. Beobachtungen des Sterns Grb 1830. 79. — A. A. Nijland. Das Mira-Maximum von Oktober 1907. 79. — J. Sykora. Beobachtungen der Sternschnuppen vom 10. bis 12. August 1907. 83. — P. Tsutsihashi, S. J. Remarque sur trois formules employées pour contrôler les valeurs numériques des constantes de Gauss. 87. — M. Ebell. Notiz betr. die Gaußschen Konstanten. 87. — E. C. Pickering. Observations of the eighth satellite of Jupiter. 87.