corps céleste et la substance cosmique, qui produit la gravitation, ou admettant qu'il existe »actio in distans« nous trouverons que le système isolé $P \cdot S_0$ (v étant égal à une quantité finie) aura l'inégalité de longitude

$$\delta l = \int \delta n dt = -\frac{3}{4} e n^2 t^2 \frac{v_0}{v} \sin H$$

(voy. Tisserand: Traité de Méc. céle. t. IV p. 494-499), d'où Lehmann-Filhés conclut que v est beaucoup plus grande que celle de la lumière.

5) Admettant que $\frac{1}{v^2} = \lambda^2 = 0$, nous avons:

Gymnase classique, Nijni-Nowgorod, Russie, 1904 Novembre.

$$\frac{PS_1}{v} = r_1 \lambda = \frac{PS_0}{v} = r \lambda;$$

si nous introduisons maintenant dans les calculs de Lehmann-Filhés (voy. Tisserand t. IV p. 496-499) la réaction de la part de la substance cosmique:

$$\frac{d^2 \xi_0'}{dt^2} = k^2 m \frac{\xi - \xi_0'}{((\xi - \xi_0')^2 + (\eta - \eta_0')^2 + (\zeta - \zeta_0')^2)^{3/2}}$$

nous aurons:

$$\delta l = \int \delta n dt = -\frac{3}{4} e \frac{v_0}{v} \sin H = \text{const.}$$

Alexandre Nicolaewitch Panoff.

Une nouvelle variable 41.1905 Cassiopejae.

Ce 31 janvier, Mme. *L. Ceraski* a trouvé sur des plaques de M. Blajko une nouvelle variable dont voici les coordonnées approchées:

41.1905 Cassiopejae.

1855.0 $\alpha = 0^h 44^m 35^s$ $\delta = +46^\circ 38' 1''$

1900.0 $= 0^h 47^m 6^s$ $= +46^\circ 52' 8''$.

Nous avons six photographies de cette région du ciel.

1904, août 12, la variable paraît visible, mais, en tout cas, elle n'est pas plus brillante que $12\frac{1}{2}$ gr.

Moscou, 1905 le 8/21 février.

1904, août 15, invisible; var. < 12° gr.

1904, août 18, invisible; var. < $12\frac{1}{2}$ gr.

1904, sept. 13, invisible; var. < 12° gr.

1904, oct. 31, elle est de 9° gr. environ.

1905, févr. 13, visible incontestablement, quoique faible, d'environ 12° gr.

1905, févr. 14, M. *Blajko* a vu la variable dans un sept-pouces et l'a estimée d'environ 12° gr.

Prof. *W. Ceraski*.

New variable star 42.1905 Monocerotis.

To the list of variable stars should be added BD. — 10°2396, whose position for 1855.0 is given in the BD. as

RA. = $8^h 1^m 40^s 1$ Decl. = $-10^\circ 22' 7''$.

On Jan. 18 of this year I estimated this star as $8^m 5$, BD. — 11°2262 and — 10°2395 being reckoned as $8^m 4$ and

Northrig, Haddington, Scotland, 1905 Febr. 23.

$8^m 9$ respectively. On the 29th January it was again distinctly brighter than — 10°2395; but as the night was not very clear, I did not attempt to make an exact estimate. Yesterday, however, it was only $9^m 3$, BD. — 10°2395 being estimated as $8^m 9$ and — 10°2401 as $9^m 5$.

Thomas D. Anderson.

Zusatz des Herausgebers. Über das Vorkommen des Sterns auf der Harvardplatte 26 (1899 Nov. 9 $22^h 1^m$ Gr.) berichtet Herr *M. Ebell*: »Der Stern ist nicht mit voller Sicherheit zu verbürgen. Jedenfalls ist er, auch wenn ein nahe dem BD.-Ort stehendes Pünktchen auf ihn gedeutet werden könnte, an dem Tage der Aufnahme nicht heller als 10. Gr. gewesen.«

Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten.

Objekt	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.	Objekt	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
1905 Febr. 25.						1905 Febr. 26.					
1905 PW	$9^h 14^m 5^s$	$7^h 46^m 2^s$	$+17^\circ 25'$	12.0	G	(520) [1903 MV]	$8^h 54^m 5^s$	$10^h 21^m 7^s$	$+25^\circ 54'$	13.5	G
1905 PS	»	7 51.5	$+19^\circ 34'$	10.5	»	(152) Atala	»	10 26.2	$+27^\circ 58'$	12.1	»

Tägliche Bewegungen: (520) — $0^m 9$ + $2'$, (152) — $0^m 9$ + $2'$.

Astrophys. Institut Königsstuhl-Heidelberg, 1905 Febr. 27.

I. V.: *P. Götz*.

(487) *Venetia*. Correzione all' effemeride (V. R. I. 26): 1905 Febr. 28 + 31^s — $2' 4''$. Gr. 11.9. *E. Bianchi*.

Inhalt zu Nr. 4001. *A. N. Panoff*. L'attraction newtonienne considérée comme une fonction du temps. 273. — *W. Ceraski*. Une nouvelle variable 41.1905 Cassiopejae. 287. — *Th. D. Anderson*. New variable star 42.1905 Monocerotis. 287. — Zusatz hierzu 287. — *P. Götz*. Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten. 287. — *E. Bianchi*. (487) *Venetia*. 287.