

Positions moyennes des étoiles de comparaison.

*	AR. 1897.0	DPS. 1897.0	Autorité	*	AR. 1897.0	DPS. 1897.0	Autorité
1	19 ^h 50 ^m 20 ^s .22	59° 9' 26".4	Cord. ZC. 19 ^h 20 ^m 32	6	18 ^h 55 ^m 42 ^s .46	28° 20' 33".6	Cord. ZC. 18 ^h 28 ^m 91
2	19 43 59.40	58 51 7.1	Cord. ZC. 19 ^h 17 ^m 89	7	18 39 16.59	22 36 7.9	Cord. ZC. 18 ^h 21 ^m 28
3	19 46 10.96	57 45 35.8	Cord. ZC. 19 ^h 18 ^m 73	8	15 1 35.30	11 15 17.6	Cord. ZC. 14 ^h 37 ^m 56
4	19 44 55.95	52 24 15.5	Cord. ZC. 19 ^h 18 ^m 25	9	9 26 40.58	49 3 22.5	Cord. ZC. 9 ^h 20 ^m 89
5	19 41 6.65	49 30 27.5	Cord. ZC. 19 ^h 16 ^m 77				

Les observations ont été faites avec l'équatorial de 9 pouces, par MM. *L. Cruls*, *H. Morize*, *N. Duarte* aidés de *N. Lousado*.

La comète a été constamment très faible. Voici les notes prises au sujet de l'aspect physique :

3 Mars. Nébulosité de 3'± de diam., condensation centrale, sans noyau bien défini. — 5 Mars. L'état paraît avoir augmenté. — 12 Mars. Nébulosité 3' à 4', avec con-

densation centrale. — 15 Mars. Diamètre 4'±, l'éclat a légèrement augmenté. — 10 Avril. Nébulosité diffuse, avec noyau de 10°± grandeur difficilement visible. — 5 Mai. Comète très faible, à la limite de visibilité ; observations douteuses.

NB. On a tenu compte, lorsqu'il y avait lieu, des corrections dues à la réfraction, au mouvement vrai de la comète et à la courbure du parallèle.

Rio de Janeiro, Observatoire, 1897 Sept. 30.

L. Cruls.

Deux positions du satellite extérieur de Mars

obtenues par la photographie par *S. Kostinsky*.

Pendant la dernière opposition de Mars, au mois de Décembre 1896, j'ai tenté d'obtenir des épreuves de ses satellites à l'aide de notre réfracteur photographique de 13 pouces. Malgré les conditions assez défavorables, quant à la saison et à la distance de la planète de la Terre, cette tentative a bien réussi, au moins pour le satellite extérieur

Deimos. Avec quelques précautions j'ai obtenue son image en somme sept fois, dont les deux images du 6 Décembre sont bien mesurables. Le phénomène de la solarisation a permis aussi de pointer exactement le disque même de la planète.

J'ai obtenu ainsi les positions suivantes :

Deimos — Mars.

1896 Déc. 6 10^h 29^m 5 t. m. de Poulkovo ; pose = 15^m

$$\begin{aligned} \Delta\alpha &= -3^{\circ}122 & \text{ou} & s = 48^{\circ}89 \\ \Delta\delta &= -24^{\circ}63 & & p = 239^{\circ}45' \end{aligned}$$

Déc. 6 13^h 7^m 5 t. m. de Poulkovo ; pose = 25^m

$$\begin{aligned} \Delta\alpha &= -3^{\circ}613 & \text{ou} & s = 57^{\circ}18 \\ \Delta\delta &= -29^{\circ}70 & & p = 238^{\circ}43' \end{aligned}$$

Ces nombres sont déjà corrigés pour la réfraction et l'aberration et rapportés à 1896.0. On peut estimer l'erreur probable de chaque position près de ±0.005 et ±0.005.

Les positions données se concordent très bien avec celles obtenues par M. Renz au grand réfracteur de 30 pouces le même soir.

Poulkovo 1897 Nov. 10.

La description plus détaillée de mes épreuves, avec quelques remarques supplémentaires sur la photographie de satellites en général, est publiée dans le Bulletin de l'Académie Impériale des Sciences de St. Pétersbourg Tome VII No. 4, Novembre 1897 (en russe).

S. Kostinsky, Astronome-adjoint à Poulkovo.

Schreiben an den Herausgeber

betr. Beobachtungen von Verfinsterungen der Jupitersmonde.

En référence à la demande de M. H. Geelmuyden contenue dans le No. 3455 des Astr. Nachr. j'ai l'honneur de vous adresser les trois observations suivantes faites ici et qui sont en correspondance avec trois de celles publiées par lui.

1893 Nov. 14 Ecl. Sat. II Disparition à 7^h 34^m 28^s t. m. Paris. Mauvaise définition. — Satellite difficile à suivre depuis 15 secondes

1895 Fév. 12 Ecl. Sat. II Réapparition à 8^h 37^m 11^s t. m. Paris. Assez bonne définition

1895 Fév. 20 Ecl. Sat. I Réapparition à 9^h 45^m 37^s t. m. Paris. Assez médiocre définition.

Lyon, St. Genis-Laval, 1897 Nov. 5.

Ch. André.