

Sur les figures d'équilibre et la planète Jupiter

Autor(en): **Wavre, Rolin**

Objektyp: **Article**

Zeitschrift: **Archives des sciences physiques et naturelles**

Band (Jahr): **12 (1930)**

PDF erstellt am: **21.07.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-741290>

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern.

Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden.

Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

Séance du 6 novembre 1930.

Rolin Wavre. — *Sur les figures d'équilibre et la planète Jupiter.*

Nous avons appliqué la méthode de la cavité pour la recherche des figures d'équilibre au cas de Jupiter.

Cette étude trop longue pour être rapportée ici, sera exposée ailleurs, mais nous voulons faire part de nos conclusions.

La condensation de l'astre est plus grande que pour la Terre, mais pas dans la mesure où le croyait Callandreau. Le cas de Saturne aussi présente avec celui de notre globe une grande analogie à ce point de vue.

Si l'on cherche à concilier les chiffres proposés par M. Sampson, pour le rayon équatorial, l'aplatissement, deux constantes dont dépend le mouvement des satellites, avec la masse et la vitesse de rotation, on s'aperçoit qu'il y a désaccord.

Il faudrait attribuer à la constante J de M. Sampson ¹ une valeur d'environ

0,0270

au lieu de

0,0222

ou bien un aplatissement de $\frac{1}{16}$ au lieu de $\frac{1}{15}$.

Une troisième approximation serait utile ; et, pour le mouvement des satellites, la théorie d'Einstein apporterait une correction dont il faudrait aussi tenir compte.

¹ Voir ANDOYER, *Mécanique céleste*, t. II, page 402.