

## ERRATUM TO: ВЫМЕТАНИЕ ПЫЛИ ДАВЛЕНИЕМ ИЗЛУЧЕНИЯ ЗВЕЗД И ОСОБЕННОСТИ ХИМИЧЕСКОГО СОСТАВА ДИСКОВЫХ ГАЛАКТИК

© 2022 г. Е. Э. Сивкова<sup>1</sup> \*, Д. З. Вие<sup>1</sup>, Б. М. Шустов<sup>1</sup>

<sup>1</sup> Институт астрономии РАН, Москва, Россия

\* E-mail: sivkova@yandex.ru

Поступила в редакцию 16.05.2022 г.

После доработки 16.05.2022 г.

Принята к публикации 16.05.2022 г.

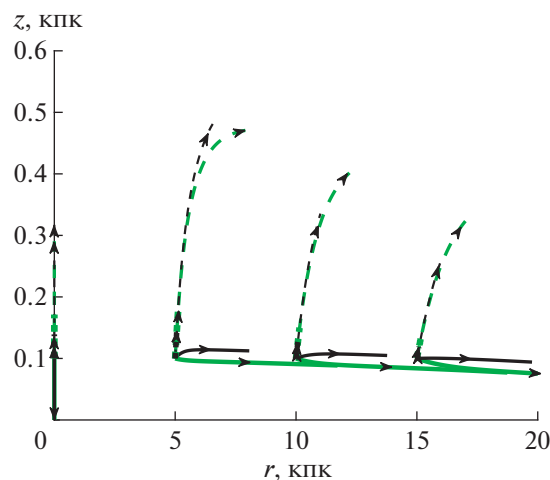
DOI: 10.31857/S0004629922080059

На рис. 4 в исходной статье [1] по ошибке авторов неверно показаны траектории движения крупных силикатных пылинок. Согласно опубликованному рисунку эти пылинки удаляются от центра Галактики в перпендикулярном к диску направлении (“вверх”). Корректные расчеты показывают, что силикатные пылинки крупных размеров движутся в сторону диска Галактики (“вниз”) вне зависимости от начального положения по координате  $r$ . Исправленные треки показаны на рис. 1.

Найденная ошибка никак не повлияла на выводы, сделанные в статье.

### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. E. E. Sivkova, D. S. Wiebe, & B. M. Shustov, *Astronomy Reports* **65**, 370 (2021).



**Рис. 1.** Примеры треков силикатных пылинок: пунктирная линия – 0.001 микрона, штриховая линия – 0.01 микрона, сплошная линия – 0.1 микрона. Зеленым цветом показаны траектории движения компактных пылинок, черным – пористых.