

## КРИТЕРИИ ГЕНЕТИЧЕСКОЙ ОБЩНОСТИ МАЛЫХ ТЕЛ ПРИМЕНИТЕЛЬНО К МЕТЕОРНЫМ РОЯМ

Отождествление малых тел Солнечной системы с родительскими телами имеет огромное значение для изучения их эволюции и возможного сближения с Землей. Одним из способов генетического отождествления космических объектов с той или иной группой малых тел Солнечной системы являются  $D$ -критерии. Однако основной проблемой их использования является определение величины верхнего предела как меры общего происхождения двух тел.

В работе значение верхнего предела  $D$ -критерия исследовано для двух метеорных роев и их родительских комет. Комета Понса—Виннеке и связанный с ней рой Понс—Виннекиды относятся к планете Юпитер, комета Свифта—Туттля и ее метеорный рой Персеиды имеют размеры орбит, которые достигают окрестностей Нептуна. Показано, что малые тела, принадлежащие к группе Юпитера, не могут быть надежно отождествлены с каким-либо метеорным роем или кометой только на основе  $D$ -критерия. В этом случае величина верхнего предела критерия скорее характеризует степень рассеивания частиц роя в пространстве. Если говорить о малых телах группы Нептуна, то в этом случае  $D$ -критерий может найти свое применение, однако величину его верхнего предела необходимо исследовать для каждого кометно-метеорного комплекса.

На основе  $D$ -критерия, верхний предел которого для роя Персеид был принят равным 0.11, по различным каталогам метеорных орбит исследованы средняя орбита и особенности дезинтеграции его родительской кометы Свифта—Туттля.