Celestial Mechanics: Final Recap

2 ноября 2023 г.

Сейчас наша модель, в силу своей простоты, довольно медленная и поддерживает симуляцияю лишь малого числа частиц (до 1000). Соответсвенно, цель - добваить поодержку для большего числа частиц.

Создадим определенный grid в нашем пространстве, разбив его тем самым на блоки. Будем детектить столкновения в рамках только одного блока. Сложность все еще останется квадратичной, но константа будет сильно меньше.

Создадим определенный grid в нашем пространстве, разбив его тем самым на блоки. Будем детектить столкновения в рамках только одного блока. Сложность все еще останется квадратичной, но константа будет сильно меньше.

Заметим, что этот алгоритм очень хорошо ложится на несколько потоков. Поэтому распараллелим его (пока только на CPU).

Step 1: Для каждой частицы считаем хеш (который можно воспринимать как просто id блока частицы, соответсвенно, у частиц из одного блока хеш будет одинаковый)

$$HASH = (a.x \div CELLSIZE) \ll XSHIFT \mid (a.y \div CELLSIZE) \ll YSHIFT \mid (a.z \div CELLSIZE) \ll ZSHIFT$$

Step 1: Для каждой частицы считаем хеш (который можно воспринимать как просто id блока частицы, соответсвенно, у частиц из одного блока хеш будет одинаковый)

$$HASH = (a.x \div CELLSIZE) \ll XSHIFT \mid (a.y \div CELLSIZE) \ll YSHIFT \mid (a.z \div CELLSIZE) \ll ZSHIFT$$

Step 2: Radix Sort по хещам частиц (O(N))

Step 1: Для каждой частицы считаем хеш (который можно воспринимать как просто id блока частицы, соответсвенно, у частиц из одного блока хеш будет одинаковый)

$$HASH = (a.x \div CELLSIZE) \ll XSHIFT \mid (a.y \div CELLSIZE) \ll YSHIFT \mid (a.z \div CELLSIZE) \ll ZSHIFT$$

- Step 2: Radix Sort по хещам частиц (O(N))
- Step 3: Проверить коллизии для каждого блока

Имеет ли смысл параллелить на видеокарте?

Имеет ли смысл параллелить на видеокарте?

Видимо, нет, ведь, распараллелив алгоритм на CPU, мы уже получили возможность запускать симуляцияю на несколько сотен тысяч частиц (~ 700000)

Проверить, выполняется ли гипотеза Джоуля-Томсона (об изменении температуры газа, приближенного по свойствам к идеальному, при медленном его просачивании через дырку).

Сделаем дырку в нашем сосуде.

Сделаем дырку в нашем сосуде.

Заметим, что через дырку выходят преимущественно красные частицы (они же горячие, они же быстрые).

Сделаем дырку в нашем сосуде.

Заметим, что через дырку выходят преимущественно красные частицы (они же горячие, они же быстрые).

Гипотеза проверена. Profit.

