## Workreport (16th)

1. 进一步完成黑洞判据代码的改进和测试:

上周进行测试时粒子数较少,当粒子数多起来后总是跳出 segementation fault(core dumped)的情况,所以上周只是初步令代码运行了起来。频繁碰壁后,终于在 YYH 的启发下,发现问题所在:在函数中使用了一个结构体指针 struct \*r,而未对它赋予足够的空间,即数组长度,所以导致当输出数组过长时由于空间不够而崩溃

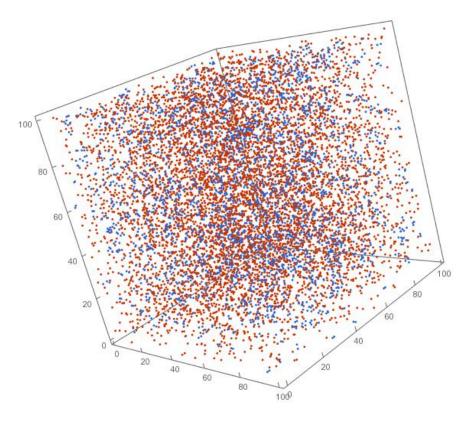
```
particle_data *r;
.....
return r;
解决:
particle_data *r;
.....
r=(particle_data*)malloc(n*sizeof(struct particle_data));
for(i=0;i<n;i++) r[i]=q[i];
return r;
```

完成了两次测试,结果大致如下:

A. 均匀分布的 10000 个粒子的代码运行以及 Mathematica 可 视化:

红色部分为筛选出的粒子(即局部密度较高),蓝色加红色为所有粒子

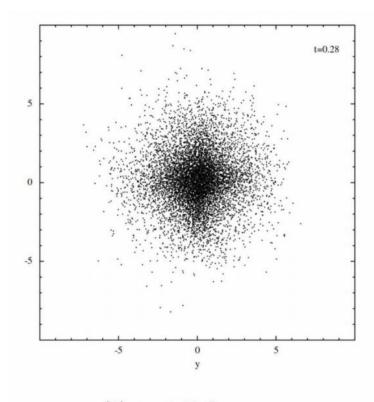
ListPointPlot3D[{data1, data2}, PlotTheme  $\rightarrow$  "Web", BoxRatios  $\rightarrow$  {1, 1, 1}]



B. 对 YYH 跑的模拟进行了数据提取(修改 snapshot\_reader.c, 将位置信息单独输出到一个.txt 文件中)

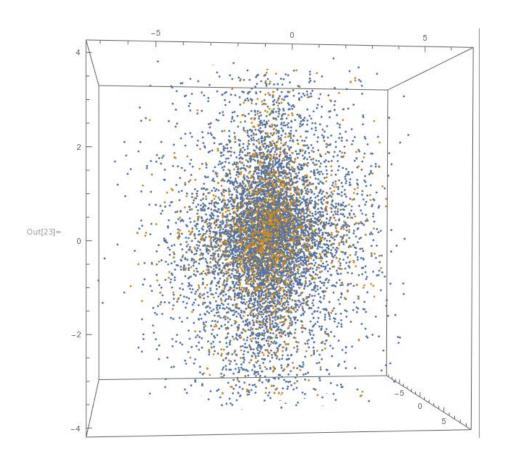


代码运行和 Mathematica 可视化:

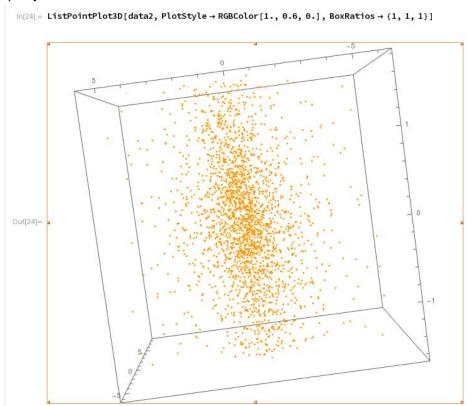


(d)  $t=0.28\,\mathrm{Gyr}$ Gsplash 对 snapshot 的直接可视化

ln[23]:= ListPointPlot3D[{data1, data2}, BoxRatios  $\rightarrow$  {1, 1, 1}]



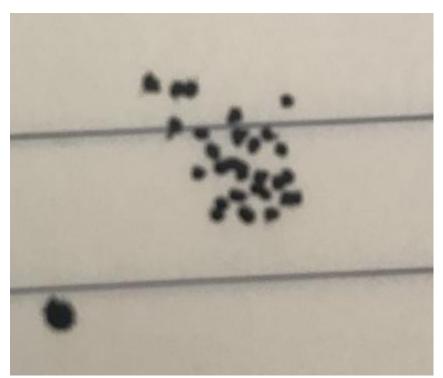
画在同一坐标系(橙色为筛选出的粒子,蓝色+橙色为所有粒子)



分开看这些粒子(此时橙色为筛选出粒子,因第一张图中位 置相同的粒子全部为橙色)

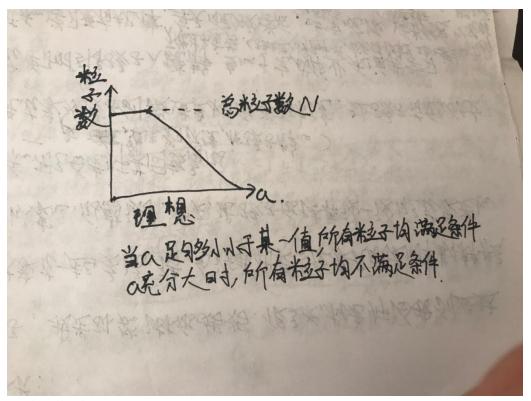
## 结果分析:

1.起到了一定的筛选效果,可以看到,橙色粒子较所有粒子而言,更多的集中在中心部分,而更少的分布在周围但是结果不是很理想,理想的效果应该是,橙色几乎全部集中在中间部分,而周边部分几乎没有,而且中间部分几乎不存在蓝色.原因可能在算法内部:如下图例中情况:

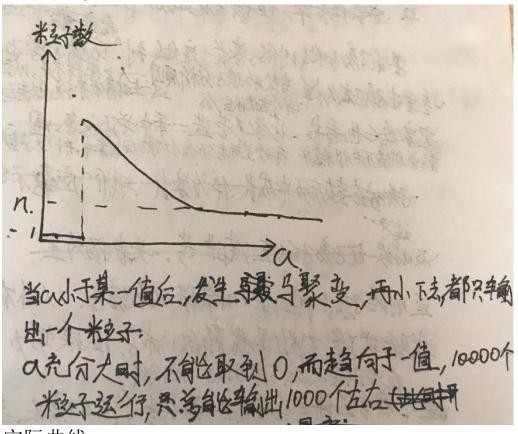


左下角粒子处于稀疏环境,但是,现在版本的代码是对所有 粒子进行遍历,如果周围存在密度较大的粒子团,那么这颗 粒子经过筛选也会被判定密度较大区域的粒子,所以应加一 限制条件:对每一颗粒子,在计算与其他粒子之间距离时, 只小于某一个值,如 d 之内的粒子参与循环, d 可以是位置 坐标精度的某一倍数

2. 运行过程中发现对 a 值(即判定临界值)进行调整时,出现了如下的函数关系图像(筛选出粒子数与 a 值大小关系)(递减关系不一定是线性,随具体情况而定,这里是为了简洁)(a 越大,则对局部密度要求越宽松,反之越严格)



理想曲线



实际曲线

## Plans:

1. 对代码进行进一步完善,即解决上述测试中不太理想的问题(目前引如了一个 d 值以后,比如 d=0.1,那么就只会以某个粒子为中心 0.1 为半径的球内遍历循环,可以跑起来,但是只能一部分解决以上问题周边还是会散落很多点2. 这周和 YYH 进行了多次讨论,最终发现还是需要从 RSL 下载 z=25 的数据,目前思路是,需要从下载来的 SNAPSHOT里面找到气体团,去掉暗物质(particle\_data 数组里面的 int Type 不同值代表不同种类粒子)后孤立地进行 MOND 模拟3. 目前尚不知道以上 SNAPSHOT 是什么样的,是否需要划分星团的代码,已从网上找到一部分 kmeans 的代码,目前的思路是结合 Kmeans 代码完成吸积率判据代码,已经开了一点小头