

Simulaciones Astrofísicas en GPU's

CÓDIGO MAGNETOHIDRODINÁMICO FARGO3D

**Pablo Benítez-Llambay
&
Frédéric Masset**

WHPC 2014



GPU's?

- Las GPU's están desarrolladas para el procesamiento eficiente de imágenes.
 - Operaciones entre vecinos cercanos.
- Y lo hacen extremadamente bien! (Mucho mejor que las CPU's)

Por lo tanto, si un problema físico puede ser transformado a un problema similar al procesamiento de imágenes, se puede resolver eficientemente utilizando la GPU's.

Por qué usar GPU's?

- Son extremadamente rápidas para tareas masivamente paralelas.
- Consumen muy poca energía.
- Son relativamente baratas.
- El rendimiento flop/watt es muy alto, y cada vez es mejor.
- Cada vez es más sencillo programar en ellas.
- MENDIETA

Por qué NO son tan usadas?

- Escribir “kernels” es una tarea muy tediosa.
- No siempre es trivial la transformación de un “do”/”for” hacia un kernel (de forma eficiente).
- Hay que ser cuidadosos en el manejo de la memoria.
- En general estamos interesados en hacer ciencia, no en estar programando todo el día!

Problemas típicos de la astrofísica

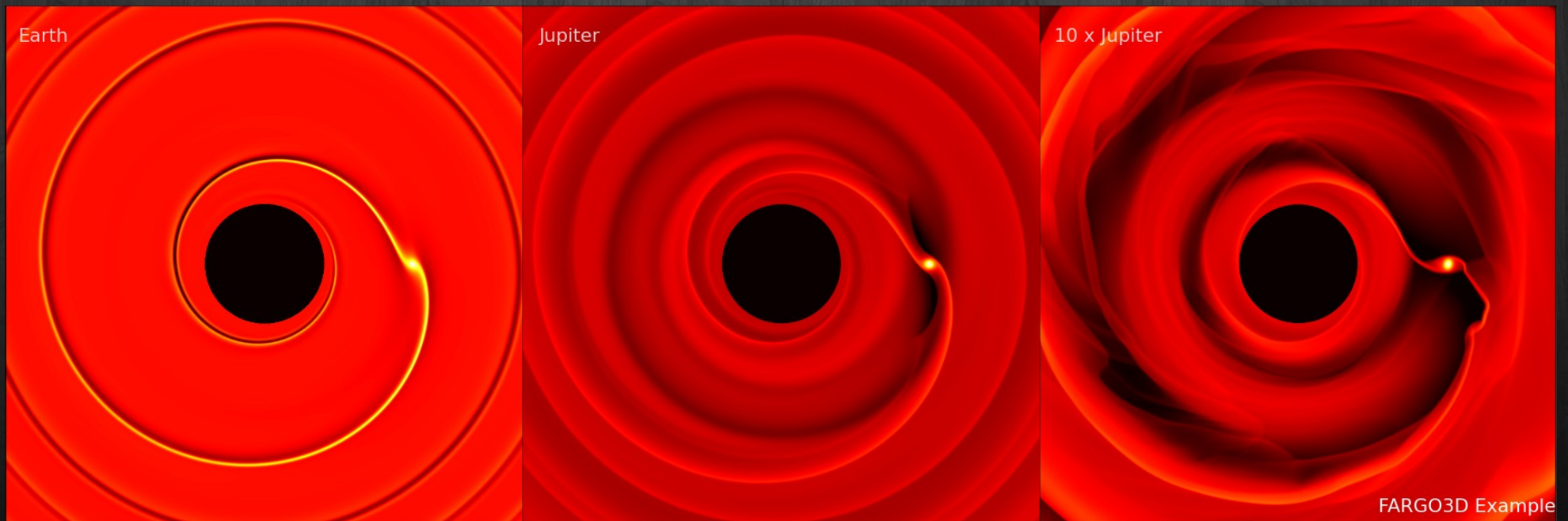
- Problemas de gravitación.*
- Problemas de radiación.
- Problemas hidrodinámicos.*
- Problemas magnetohidrodinámicos.*
- Procesamiento de datos.*

Ejemplos:

- Problemas en los que la mayoría de los cálculos sean locales.
 - Ecuaciones de la hidrodinámica. (~40x)
 - Ecuaciones de la MHD. (~40x)
 - Cálculo de potenciales. (~100x)
 - Cálculo de correlaciones.
 - Algunos problemas de optimización. (ej: Chi2)
- Problemas en los que los cálculos sean independientes. (Simulaciones planetarias, Montecarlo, etc.)

FARGO3D

- En nuestro grupo estamos estudiando planetas embebidos en discos de acreción magnetizados.



- Desarrollamos un código MHD capaz de funcionar en un cluster de CPU's/ GPU's. (Paralelizado con MPI)
- Después de escribir muchos Kernels para un mismo tipo de ecuaciones, uno se da cuenta de que es una tarea muy repetitiva.


```

1 //<FLAGS>
2 //define __GPU
3 //define __NOPROTO
4 //<\FLAGS>
5
6 //<INCLUDES>
7 #include "fargo3d.h"
8 //<\INCLUDES>
9
10 void ComputePressureFieldIso_cpu() {
11 //<USER_DEFINED>
12     INPUT(Energy);
13     INPUT(Density);
14     OUTPUT(Pressure);
15 //<\USER_DEFINED>
16
17 //<EXTERNAL>
18     real* dens = Density->field_cpu;
19     real* cs = Energy->field_cpu;
20     real* pres = Pressure->field_cpu;
21     int pitch = Pitch_cpu;
22     int stride = Stride_cpu;
23     int size_x = Nx;
24     int size_y = Ny+2*NGHY;
25     int size_z = Nz+2*NGHZ;
26 //<\EXTERNAL>
27
28 //<INTERNAL>
29     int i;
30     int j;
31     int k;
32 //<\INTERNAL>
33
34 //<MAIN_LOOP>
35     (k=0; k<size_z; k++) {
36         (j=0; j<size_y; j++) {
37             (i=0; i<size_x; i++) {
38 //<#>
39                 pres[ll] = dens[ll]*cs[ll]*cs[ll];
40 //<\#>
41             }
42         }
43     }
44 //<\MAIN_LOOP>
45 }

```

CPU

```

1  #define GPU
2  #define NOPROTO
3  #include "fargo3d.h"
4
5      void ComputePressureFieldIso_kernel(real* dens,
6                                          real* cs,
7                                          real* pres,
8                                          int pitch,
9                                          int stride,
10                                         int size_x,
11                                         int size_y,
12                                         int size_z) {
13
14     int i;
15     int j;
16     int k;
17     int ll;
18
19     i = threadIdx.x + blockIdx.x * blockDim.x;
20     j = threadIdx.y + blockIdx.y * blockDim.y;
21     k = threadIdx.z + blockIdx.z * blockDim.z;
22
23     (k>=0 && k<size_z) {
24         (j>=0 && j<size_y) {
25             (i<size_x) {
26                 ll = l;
27                 pres[ll] = dens[ll]*cs[ll]*cs[ll];
28             }
29         }
30     }
31 }
32
33 extern "C" void ComputePressureFieldIso_gpu() {
34
35     INPUT(Energy);
36     INPUT(Density);
37     OUTPUT(Pressure);
38
39     dim3 block (BLOCK_X, BLOCK_Y, BLOCK_Z);
40     dim3 grid ((Nx+block.x-1)/block.x,
41              ((Ny+2*NGHY)+block.y-1)/block.y,
42              ((Nz+2*NGHZ)+block.z-1)/block.z);
43
44     #ifndef BIGMEM
45     #define xmin_d &Xmin_d
46     #define ymin_d &Ymin_d
47     #define zmin_d &Zmin_d
48     #define Sxj_d &Sxj_d
49     #define Syj_d &Syj_d
50     #define Szj_d &Szj_d
51     #define Sxk_d &Sxk_d
52     #define Syk_d &Syk_d
53     #define Szk_d &Szk_d
54     #define InvVj_d &InvVj_d
55     #endif
56
57     cudaFuncSetCacheConfig(ComputePressureFieldIso_kernel, cudaFuncCachePreferL1 );
58     ComputePressureFieldIso_kernel<<<grid,block>>>(Density->field_gpu,
59                                                  Energy->field_gpu,
60                                                  Pressure->field_gpu,
61                                                  Pitch_gpu,
62                                                  Stride_gpu,
63                                                  Nx,
64                                                  Ny+2*NGHY,
65                                                  Nz+
66     check_errors("ComputePressureFieldIso_kernel");
67 }

```

GPU

Funciones de un código MHD típico

- Headers.
- Tipo de función y nombre.
- Argumentos.
- Variables globales (o argumentos de funciones, vienen desde afuera).
- Variables locales (internas a la función).
- Un loop sobre la malla.
- Alguno que otro detalle menor...

Hay que resolver:

- Cómo generar un header compatible con CUDA. (Librerías adicionales)
- Desarrollar el kernel.
- Desarrollar un lanzador (wrapper para el lanzamiento del kernel) compatible con la estructura de C de FARGO3D.
- Generar las comunicaciones entre CPU/GPU de forma consistente.
- Separar el loop principal en la cantidad de threads necesarios.
- Desarrollar un método para pasar las variables globales hacia adentro del kernel.
- Desarrollar un método para pasar estructuras mas generales hacia el kernel.
- Un método para cambiar fácilmente entre rutinas CPU/GPU.

C2CUDA PARSER

```
1 //<FLAGS>
2 // #define __GPU
3 // #define __NOPROTO
4 //<\FLAGS>
5
6 //<INCLUDES>
7 #include "fargo3d.h"
8 //<\INCLUDES>
9
10 void ComputePressureFieldIso_cpu() {
11 //<USER_DEFINED>
12     INPUT(Energy);
13     INPUT(Density);
14     OUTPUT(Pressure);
15 //<\USER_DEFINED>
16
17 //<EXTERNAL>
18     real* dens = Density->field_cpu;
19     real* cs = Energy->field_cpu;
20     real* pres = Pressure->field_cpu;
21     int pitch = Pitch_cpu;
22     int stride = Stride_cpu;
23     int size_x = Nx;
24     int size_y = Ny+2*NGHY;
25     int size_z = Nz+2*NGHZ;
26 //<\EXTERNAL>
27
28 //<INTERNAL>
29     int i;
30     int j;
31     int k;
32 //<\INTERNAL>
33
34 //<MAIN_LOOP>
35     (k=0; k<size_z; k++) {
36         (j=0; j<size_y; j++) {
37             (i=0; i<size_x; i++) {
38 //<#>
39                 pres[ll] = dens[ll]*cs[ll]*cs[ll];
40 //<\#>
41             }
42         }
43     }
44 //<\MAIN_LOOP>
45 }
```

c2cuda.py



```
1 #define __GPU
2 #define __NOPROTO
3 #include "fargo3d.h"
4
5     void ComputePressureFieldIso_kernel(real* dens,
6                                         real* cs,
7                                         real* pres,
8                                         int pitch,
9                                         int stride,
10                                        int size_x,
11                                        int size_y,
12                                        int size_z) {
13
14     int i;
15     int j;
16     int k;
17     int ll;
18
19     i = threadIdx.x + blockIdx.x * blockDim.x;
20     j = threadIdx.y + blockIdx.y * blockDim.y;
21     k = threadIdx.z + blockIdx.z * blockDim.z;
22
23     (k<=0 && k<size_z) {
24         (j<=0 && j<size_y) {
25             (i<size_x) {
26                 ll = l;
27                 pres[ll] = dens[ll]*cs[ll]*cs[ll];
28             }
29         }
30     }
31 }
32
33 extern "C" void ComputePressureFieldIso_gpu() {
34
35     INPUT(Energy);
36     INPUT(Density);
37     OUTPUT(Pressure);
38
39     dim3 block (BLOCK_X, BLOCK_Y, BLOCK_Z);
40     dim3 grid ((Nx+block.x-1)/block.x,
41               ((Ny+2*NGHY)+block.y-1)/block.y,
42               ((Nz+2*NGHZ)+block.z-1)/block.z);
43
44     #ifdef BIGMEM
45     #define xmin_d &Xmin_d
46     #define ymin_d &Ymin_d
47     #define zmin_d &Zmin_d
48     #define Sxj_d &Sxj_d
49     #define Syj_d &Syj_d
50     #define Szj_d &Szj_d
51     #define Sxk_d &Sxk_d
52     #define Syk_d &Syk_d
53     #define Szk_d &Szk_d
54     #define InvVj_d &InvVj_d
55     #endif
56
57     cudaFuncSetCacheConfig(ComputePressureFieldIso_kernel, cudaFuncCachePreferL1);
58     ComputePressureFieldIso_kernel<<<grid,block>>>(Density->field_gpu,
59                                                    Energy->field_gpu,
60                                                    Pressure->field_gpu,
61                                                    Pitch_gpu,
62                                                    Stride_gpu,
63                                                    Nx,
64                                                    Ny+2*NGHY,
65                                                    Nz+2*NGHZ);
66     check_errors("ComputePressureFieldIso_kernel");
67 }
```

- Cualquier usuario puede programar FARGO3D en GPU, incluso sin saber nada de ellas.
- Gracias a la posibilidad de hacer un switch entre CPU/GPU, hacer un benchmark por función es muy fácil.

Puntos a destacar

- Hace más de un año que no escribimos kernels.
- Posibilidad de elegir en tiempo real funciones CPU/GPU. (Punteros a funciones gemelas en CPU/GPU).
- Las comunicaciones se hacen de forma automática.
- Si funciona en la CPU, funciona en la GPU!
- Speedup muy bueno (**40x!!!!!!**), mientras que para el mismo problema realizado con OpenACC tenemos reportes mucho mas pobres (10x).
- Optimización de tamaño de bloques de forma automática para cada función. (20%)
- Posibilidad de utilizar memoria de constantes o global para arreglos pequeños.
- Utilización de la tecnología GPU-direct.

FARGO3D en la web



FARGO3D

Home page

A versatile HD/MHD code that runs on clusters of CPUs or GPUs, with special emphasis on protoplanetary disks.



FARGO3D
Features
Download
Documentation
Acknowledgments

Other
Legacy archive
External links

FARGO3D is the successor of the FARGO code, which you can still find in the legacy part of this site. Its main features are:

- Cartesian, cylindrical or spherical geometry
- 1-, 2- or 3-dimensional calculations
- Orbital advection (aka FARGO) for HD and MHD calculations
- As in FARGO, a simple Runge-Kutta N-body solver may be used to describe the orbital evolution of embedded point-like objects
- No need to know CUDA: you can develop new functions in C and have them translated to CUDA automatically to run on GPUs

FARGO3D was written by [Pablo Benítez Llambay](#) (main developer) and by [Frédéric Masset](#).

Site Map | COAST | Contact | RSS 2.0

GRACIAS