Universidade de São Paulo Instituto de Matemática e Estatística Bacharelado em Ciência da Computação

Caio Costa Salgado

Uso de GPGPU na Análise de Buracos Negros

São Paulo Dezembro de 2017

Uso de GPGPU na Análise de Buracos Negros

 ${\it Monografia final da disciplina} \\ {\it MAC0499-Trabalho de Formatura Supervisionado}.$

Supervisor: Prof. Dr. Rodrigo Nemmen da Silva

São Paulo Dezembro de 2017

Resumo

Aqui vai o resumo que ainda tem que ser feito....

Palavras-chave: GPGPU, CUDA, HPC, Monte Carlo, Transferência radioativa, Buraco Negro.

Abstract

And here will be the english abstract, that still need to be done....

Keywords: GPGPU, CUDA, HPC, Monte Carlo, Rasioactive Transfer, Black Hole.

Sumário

Li	sta d	le Abreviaturas	vii
1	Intr	rodução	1
2	Grn	nonty: Monte Carlo para Relatividade Geral	3
	2.1	O que Faz	3
	2.2	Para que Faz	3
	2.3	Como Faz	4
3	\mathbf{GP}	${f GPU}$	7
	3.1	História das GPU e GPGPU	7
	3.2	Bibliotecas: OpenCL e CUDA	7
4	Oti	mizacao	9
	4.1	Arquitetura	9
	4.2	Melhorias e Modificações	9
		4.2.1 Somente uma dimensão	9
		4.2.2 OpenMP e Concorrência	9
		4.2.3 math.h	9
		4.2.4 divisão e trabalho e parelelização	9
		4.2.5 Processar em Lotes	9
5	Res	ultados	11
	5.1	Métricas e Medição	11
	5.2	Comparações	11
6	Fut	uro	13
	6.1	Outras Linguagens de Programação	13
	6.2	Single Precision	13
	6.3	Novos Disposítivos e Particulariedades dos frabicantes: AMD e NVIDIA	13
	6.4	Arcabouços: Tensorflow	13
	6.5	Application-specific integrated circuit chips (ASICs)	13

	~ ~ ~ · · · · · · · · · · · · · · · · ·
371	SUMARIO
V I	OUMAILO

7	Conclusões	15
Re	ferências Bibliográficas	17

Lista de Abreviaturas

GPU Unidade de processamento Gráfico (Graphics Grocessing Unit)

GPGPU Unidade de processamento Gráfico de Propósito Geral

(General Purpose Graphics Processing Unit)

CUDA Computação em Arquitetura unificada de dispositivos

(Compute Unified Device Architecture)

HCP Computação de Alta Performance (High Performance Computing)

SIMD Única Instrução Múltiplos dados (Sigle Instruction Multiple Dada)

Introdução

Uma grande dúvida dos astrofísicos e também de toda a comunidade científica é o que ocorre em um buraco negro e em suas proximidades. Na busca de respostas programas de computador são feitos com o intuito de simular essa região e talvez trazer alguma luz, um desses programas é o **grmonty**(Dolence et al., 2009).

Programas dessa natureza tendem a ser muito intensos no que diz respeito ao processamento, exigindo muito das CPUs, estas tornam-se assim um limitante, um gargalo, para a velocidade com a qual o programa pode devolver um resultado. É neste contexto que buscamos aplicar métodos de *Computação de Alta Performance* para otimizar ao máximo o uso todos os dispositivos do computador (hardware) que temos disponíveis.

Muitas das técnicas de HPC exploram a paralelização, o que pode ser feito massivamente por um hardware específico as *unidades de processamento gráfico*, GPU. Tais dispositivos são muito populares e já presentes em muitas máquinas domésticas e até em smartphones, eles são confeccionados primordialmente para processamento gráfico em jogos digitais, porém graças aos avanços recentes tais dispositivos tem se tornado mais genéricos e respondendo a uma gama maior de problemas.

Ao analisar o funcionamento do **grmonty** - por sua característica de simulador de partículas - é possível classificar parte de sua execução no modelo SIMD, uma vez que simula a trajetória da cada fóton de maneira independente. Dada essa informação podemos explorar o poder computacional das GPUs afim de paralelizar a execução do código, aumentando drasticamente sua a performance.

Existem vários programas que simulam essas regiões do espaço, porém poucos tem a amplitude e relacionam diferentes propriedades físicas, em especial a relatividade dessas áreas espefícicas, como o **grmonty**. Tornando o programa mais performático e lhe fornecendo a capacidade de executar em computadores domésticos com dados e precisão relevantes, seria um grande avanço na pesquisa de buracos negros, facilitando a execução de simulações e dimuindo o tempo de espera por dados.

O grmonty também apresenta algumas outras caractéristicas que o tornam mais atraente no quesito de programa que pode ser otimizado. Como ele é relativamente pequeno (2 INTRODUÇÃO 1.0

menos de 5 mil linhas), possuir a caracteristica de ter uma arquitetura SIMD e ser feito todo em linguagem C, uma portabilidade para ser executado em GPUs é um ato factível e que pode apresentar grandes ganhos com um esforço não muito alto, aproveitando assim da paralelização massiva que as placas gráficas apresentam.

Este trabalho tem como objetivo apresentar melhorias a execução do código do **grmonty**, utilizando-se do processador de placas gráficas, as GPGPUs, para massivamente paralelizar e distribuir a carga de trabalho pelos múltiplos núcleos de processamento destas placas. Primeiramente é explicado o que é o **grmonty** e como funciona, depois os paradigmas ao qual sua execução apoia-se, caminhando para a explicação de GPUs e como contribuem para o aumento de performance, assim são apresentadas as otimizações executadas, chegando finalmente nos resultados alcançados e conclusões. Há ainda um capítulo de próximos passos demonstrando que ainda há muito espaço para mais melhorias e mais velocidade na execução.

Grmonty: Monte Carlo para Relatividade Geral

2.1 O que Faz

Dolence et al definem o **grmonty** como "software destinado a calcular o espectro de plasmas quentes e opticamente finos a par da completa relatividade geral utilizando um código de transporte radioativo baseado na técnica de Monte Carlo" (Dolence *et al.*, 2009, p.1, traduzido). Em outras palavras o programa estima o espectro de uma simulação de magnetoidrodinâmica relativistica utilizando o método de Monte Carlo.

Utilizando o método de Monte Carlo na geração dos dados, os fótons, e a partir de um dado modelo de plasma fornecido como entrada, o programa busca gerar o espectro de radiação. Para tanto um número próximo a N - fornecido na entrada - de fótons é gerado e para cada fóton sua tragetória é traçada. Nessa trajetória o fóton é espalhado e passa por diferentes interações, percorrendo seu percurso até finalmente ser mensurado.

Depois de algumas iterações um número próximo a N de fótons já foi gerado e rastreado, assim um relatório com o espectograma é obtido e retornado pelo programa que finalmente termina.

2.2 Para que Faz

Foram desenvolvidas várias técnicas para calcular a transferência radioativa a partir de fontes como as descritas a baixo(Dolence et al., 2009), porém poucas levam em conta a relatividade geral como um todo, pricipalmente no quesíto de objetos, fontes, muito massivas ou com velocidades próxima a da luz, o **grmonty** vem para aprimorar esses cálculos.

Qualquer fonte astrofísica de radiação que seja relativística, ou seja, qualquer corpo ou fenômeno fonte de radiação eletromagnética, seja do rádio à raios gama e que é relativistica: apresenta uma considerável distorção no espaço-tempo, seja por estar em velocidades próximas a da luz, seja por possuir uma enorme quantidade de massa e/ou energia. Exemplos de

objetos são os buracos negros e estrelas de neutrons, fenômenos são os Gamma Ray Bursts ou núcleos ativos de galáxias.

2.3 Como Faz

4

No momento de criação e rastreio dos fótons o programa faz o uso da biblioteca **OpenMP** para paralelizar o desenvolvimento dos fótons, graças a esta abordagem é viável o potêncial uso de todos os núcleos disponíveis na CPU da máquina. A bilioteca é utilizada para que cada fóton seja produzido e espalhado de forma independente dos outros e funcionando em paralelo, além disso todas as intruções não dependem do fóton em sí, elas são as mesmas intruções para todos os fótons. Desta forma podemos caracterizar o **grmonty** como tendo uma computação SIMD.

"Única Instrução Multiplos Dados: Nesse tipo de computação podem haver múltiplos processadores, cada um operando sobre seu item de dados, mas estão todos executando a mesma instrução naquele item de dados" (Eijkhout et al., 2016, p.84, traduzido). A arquitetura SIMD trabalha em resonância com o **OpenMP** uma vez que torna a parelização muito simples de ser aplicada: não há variáveis compartilhadas, não há condicionais ou desvios de fluxo que tornem cada execução diferente uma da outra, não há necessidade de sincronização ou mutex. Tornar o programa paralelizável é simples já que requer um uso mínimo do ferramental de programação concorrente.

Toda a vez que um fóton é criado logo em seguida sua rota é traçada, a relação entre criação e cálculo de trajetória é de 1 para 1. O que é evidente ao se observar as linhas 106 a 137 do grmonty.cu, aqui copiadas:

```
1
       #pragma omp parallel private(ph)
2
3
         while (1) {
           /* get pseudo-quanta */
4
5
       #pragma omp critical (MAKE_SPHOT)
6
           {
7
             if (!quit_flag)
8
               make_super_photon(&ph, &quit_flag);
9
           }
10
           if (quit_flag)
11
             break;
12
13
           /* push them around */
14
           track_super_photon(&ph);
15
16
           /* step */
17
       #pragma omp atomic
```

2.3 COMO FAZ 5

Fica claro também - ao observar a linha 8 a 14 - que o processamento do rastreio é feito assim que possível, ao oposto de um processamento em lotes, ou seja, assim que o comandado $make_super_photon$ é executado, gerando um novo fóton ph, o $track_super_photon$ é chamado, não havendo algum buffer ou lote, um fóton produzido é um fóton consumido.

Tal processamento reduz muito os vestígios que um fóton pode criar durante sua existência. Uma vez que não se perde tempo deixando-o na memória, assim que é mensurado seu espaço na memória já é ocupado pelo próximo fóton a ser produzido, há um foco na economia de memória. O número de fótons na memória é o número de threads rodando simultaneamente.

Por fim se faz necessário notar que o programa é escrito na linguagem de programação C. O que faz muito sentido do ponto de vista de performance, uma vez que C é uma linguagem de baixo nível, mais próxima a linguagem de máquina e por isso é quase sempre explícito a quantidade e de que forma se está manipulando a memória. Outras vantagens são as possíbilidades de usar tanto a biblioteca **OpenMP** como as otimizações do **gcc**, o *Gnu C Compiler*, mas do ponto de vista da expressividade uma linguagem de mais alto nível poderia apresentar outras vantagens, como uma maior legibilidade do código e o uso de abstrações e encapsulamento, aumentando também a capacidade e a facilidade de fazer manutenções e melhorias no código.

GPGPU

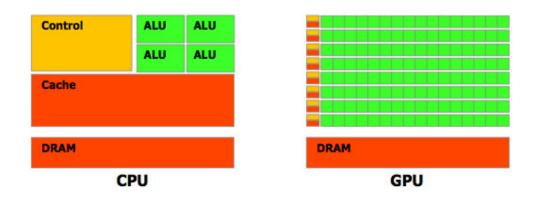


Figura 3.1: Descrição da figura mostrada.

3.1 História das GPU e GPGPU

Na Figura 3.1 texto texto era uma vez...

3.2 Bibliotecas: OpenCL e CUDA

o que são e como funcionam porque escolhemos cuda?

Otimizacao

4.1 Arquitetura

mostrar gráfico de processamento do grmonty apontar o track super photon como candidato a ser produzido no kernel

4.2 Melhorias e Modificações

4.2.1 Somente uma dimensão

matrix pra vetor

4.2.2 OpenMP e Concorrência

desligar o openmp

4.2.3 math.h

unix math pra nvida math

4.2.4 divisão e trabalho e parelelização

calculo de diviasão de trabalho na GPU

4.2.5 Processar em Lotes

de "assim que possível" "para processamento em lotes"

Resultados

5.1 Métricas e Medição

the old

5.2 Comparações

demonstrar o aumento de $100\mathrm{X}$ na velocidade

Futuro

6.1 Outras Linguagens de Programação

rust, nim, python

6.2 Single Precision

Usar float ao invés de double

6.3 Novos Disposítivos e Particulariedades dos frabicantes: AMD e NVIDIA

cálculo discreto, artiqueturas diferentes

6.4 Arcabouços: Tensorflow

tensorflow TPU TensorProcessingUnit

6.5 Application-specific integrated circuit chips (ASICs)

O que são? Onde vivem? O que comem?

Conclusões

Calculos são importantes e o avanço da ciência depende de artiteturas de alta performance, gpus tem se apresentado competentes na realização de tais tarefas, e sua popular adoção facilita um maior acesso computação astrofísica, aumentando assim a velocidade do progresso científico.

Referências Bibliográficas

Dolence et al. (2009) Joshua C. Dolence, Charles F. Gammie, Monika Mościbrodzka e Po Kin Leung. grmonty: A monte carlo code for relativistic radiative transport. The Astrophysical Journal Supplement, 184:387–397. Citado na pág. 1, 3

Eijkhout et al. (2016) Victor Eijkhout, Edmond Chow e V. Robert Geijn. Introduction to High Performance Scientific Computing. Saylor Academy. Citado na pág. 4