Generowanie obrazu metodą śledzenia promieni w czasie rzeczywistym z wykorzystaniem obliczeń równoległych



Politechnika Wrocławska

Mateusz Gniewkowski

DD:MM:RR

Streszczenie

Streszczenie...

Spis treści

1	\mathbf{Wstep}	4
2	Analiza problemu 2.1 Śledzenie promieni	5 14 14
3	Projekt systemu 3.1 Projekt klastra 3.1.1 Master 3.1.2 Slave 3.2 Opis programu	15 15
4	Opis wybranych technologii 4.1 C++ 4.2 QT 4.3 Standard MPI	. 16
5	Implementacja5.1 Szczegółowy opis klas5.2 Plik wejściowy5.3 Warstwa prezentacji5.4 Warstwa logiki biznesowej	. 17 . 17
6	Opis funkcionalny	18

7	Rez	ultaty	19
	7.1	Testy wydajnościowe	19
	7.2	Omówienie wyników	19
		7.2.1 Przyspieszenie obliczeń	19
		7.2.2 Obliczenia w czasie rzeczywistym	19
	7.3	Przykładowe obrazy	19
8	Pod	sumowanie	20
9	Dod	latek A - obliczenia równoległe	23
10	Dod	latek B - matematyka i algorytmy	24

Rozdział 1 Wstęp

Analiza problemu

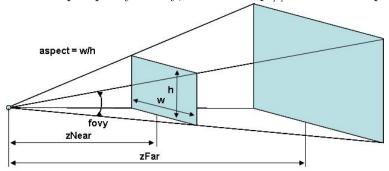
2.1 Śledzenie promieni

2.1.1 Podstawowy algorytm śledzenia promieni

Metoda śledzenia promieni pozwala określić widoczność obiektów znajdujących się na scenie (a tym samym na generowanie obrazu) na zasadzie śledzenia umownych promieni świetlnych biegnących od obserwatora w scenę. W perspektywicznym rozumieniu sceny (a takiego dotyczy algorytm zaimplementowany na potrzeby tej pracy), pierwszym krokiem algorytmu jest wybranie środka rzutowania (nazywanego okiem obserwatora) oraz rzutni (powierzchnia na której zostanie odwzorowana trójwymiarowa scena). Rzutnię (a właściwie interesujący nas wycinek rzutni - abstrakcyjne okno obserwatora) można podzielić na regularna siatkę, w której każde pole odpowiada jednemu pikselowi ekranie urządzenia (tzw. układ urządzenia). Kolejnym krokiem algorytmu jest wypuszczenie promienia wychodzącego z oka obserwatora, przechodzacego przez dany piksel ekranu i lecacego dalej - w scene. Kolor piksela jest ustalany na podstawie barwy i oświetlenia najbliższego obiektu (więcej o metodach oświetlenia można przeczytać w rozdziale !TU WSTAW ROZDZIAŁ!), który został przecięty przez wysłany promień. W przypadku braku kolizji piksel przybiera barwę otoczenia.

Poniżej przedstawiono pseudokod podstawowego śledzenia promieni piksele, obiekty obj= null dist= max

Rysunek 2.1: Rzut perspektywiczny, źródło: http://www.zsk.ict.pwr.wroc.pl



wybór środka rzutowania i rzutni

```
for piksel in piksele do
    wyznacz promień
    for obiekt in obiekty do
        if promień przecina obiekt i dystans < dist then
            obj = obiekt
            dist = dystans
        end if
    end for</pre>
```

ustal kolor piksela na podstawie obj

Więcej na temat podstaw śledzenia promieni można przeczytać w [1, 3, 4]

Obliczenie przecięć

Kluczowym elementem metody śledzenia promieni jest obliczanie przecięć promieni z obiektami sceny - zajmuje one znakomitą większość czasu generowania sceny [3]. W związku z tym, chcąc optymalizować działanie programu największy wysiłek wkłada się w dwa poniższe elementy:

1. Zmniejszenie kosztu wyznaczenia punktu przecięcia promienia z obiektem (stosowanie optymalnych czasowo algorytmów badania przecięcia)

2. Zmniejszenie liczby obiektów, dla których należy zbadać, czy dany promień je przecina (np. poprzez zastosowanie metody brył otaczających, czy wprowadzenie hierarchii sceny)

Wyznaczenie przecięcia promienia z obiektem polega na rozwiązaniu szeregu układu równań zależnych od tego, z jakim obiektem szukamy przecięcia. Najczęściej scena składa się z wielu różnych wielokątów (poligonów), które w połączeniu ze sobą tworzą tzw. siatkę trójwymiarową (ang. mesh) reprezentującą dany obiekt - takie rozwiązanie daje możliwość tworzenia rozmaitych i skomplikowanych modeli 3D (podstawową składową takiego modelu nazywamy prymitywem). Najczęstszym rodzajem wykorzystywanych prymitywów (w grafice 3D) są trójkąty, gdyż da się z nich ułożyć dowolny inny wielokąt. Innym typem obiektów, z jakimi możemy szukać przecięcia, są wszelkiego rodzaju bryły dające zapisać się raczej w postaci prostego równania, niż zbioru punktów. Popularnym, w śledzeniu promieni, przykładem takiej bryły jest kula, lub torus. Poniżej przedstawiono metody badania przecięcia promieni z obiektami, które będą wykorzystywane w programie. Dokładny opis algorytmów oraz ich przykładową implementację można znaleźć w między innymi w [2, 4].

Przecięcie promienia z kulą Dane są równania promienia i kuli mające następującą postać:

$$p=p_0+tv\\ (x-x_s)^2+(y-y_s)^2+(z-z_s)^2-r^2=0$$
gdzie
$$p_0$$
- punkt początkowy promienia (x_0,y_0,z_0) v - wektor kierunkowy promienia o długości 1 (x_v,y_v,z_v) t - parametr określający odległość danego punktu, należącego do promienia, od jego początku tego promienia (x_s,y_s,z_s) - współrzędne środka kuli

Po podstawieniu równania promienia do równania kuli otrzymujemy równianie kwadratowe zależne od współczynnika t:

$$a = x_v^2 + y_v^2 + z_v^2 = 1$$

$$b = x_v(x_0 - x_s) + y_v(y_0 - y_s) + z_v(z_0 - z_s)$$

$$c = (x_0 - x_s)^2 + (y_0 - y_s)^2 + (z_0 - z_s)^2 - r^2$$

r - promień kuli

Jeżeli istnieją rozwiązania ($\Delta \geqslant 0$) to $t_{1,2} = -b \pm \sqrt{\Delta}$. Najczęściej interesują nas tylko rozwiązania dodatnie (dla t < 0 przecięcie znajduje się za promieniem). W przypadku dwóch rozwiązań dodatnich wybieramy to mniejsze (bliższy punkt przecięcia). Podstawiając rozwiązanie do równania promienia otrzymamy punkt przecięcia zawierający w powierzchni kuli.

Przecięcie promienia z płaszczyzną Płaszczyzna nie jest prymitywem, gdyż z definicji jest ona nieskończona, jednak wyliczenie przecięcia promienia z płaszczyzną jest najczęściej pierwszym krokiem znalezienia przecięcia z dowolnym poligonem (najpierw znajduje się przecięcie z płaszczyzną wyznaczoną przez dany wielokąt, a sprawdza się, czy punkt przecięcia się w nim zawiera). Dodatkowo algorytm przecięcia promienia z płaszczyzną jest wykorzystywany w tworzeniu drzewa BSP (o którym można dowiedzieć się więcej w rozdziale !TU WSTAW ROZDZIAŁ!.

Dane są równanie promienia i równanie płaszczyzny:

$$p = p_0 + tv$$

$$Ax + By + Cz + D = P \bullet N + D = 0$$

gdzie

 p_0 - punkt początkowy promienia (x_0, y_0, z_0)

v - wektor kierunkowy promienia o długości 1 (x_v, y_v, z_v)

t - parametr określający odległość danego punktu, należącego do promienia, od jego początku tego promienia

P - dowolny punkt płaszczyzny

N - wektor normalny do płaszczyzny

Podstawiając równanie promienia (dowolny punkt promienia) za punkt płaszczyzny otrzymujemy:

$$(p_0 + tv) \bullet N + D = 0$$

$$t = -(p_0 \bullet N + D)/(v \bullet N)$$

Podstawiając t do równania promienia otrzymujemy punkt przecięcia. Jeżeli t < 0 to płaszczyzna znajduje się za promieniem, w przeciwnym przypadku przed (gdy t = 0 punkt poczatkowy zawiera się w płaszczyźnie). Należy

zwrócić uwagę, że $v \bullet N$ nie może być równe zero - jeżeli jest, znaczy to że promień nigdy nie przecina płaszczyzny (jest do niej równoległy).

Przecięcie promienia z trójkątem Poniżej przedstawiono dwa sposoby na znalezienie punktu przecięcia promienia z trójkątem (trójkąt jest zdefiniowany poprzez trzy znane punkty - a, b, c).

Algorytm klasyczny 1. Wyznaczenie równania płaszczyzny z trójkąta:

a) Obliczenie wektora normalnego do trójkąta:

$$v = (b - a) \times (c - a) \ n = v/|v|$$

- b) Wyznaczenie płaszczyzny poprzez podstawienie do równania ogólnego dowolnego punktu będącego kątem trójkąta i wektora normalnego.
- 2. Znalezienie punktu przecięcia płaszczyzny z promieniem punkt ten nazwijmy $\boldsymbol{x}.$
- 3. Sprawdzenie, czy punkt przecięcia z płaszczyzną leży wewnątrz trójkąta:

Punkt leży wewnątrz trójkąta, jeżeli znajduje po tej samej stronie każdej krawędzi, co punkt nie należący do tej krawędzi:

$$(b-a) \times (x-a) \bullet n > 0 \ (c-b) \times (x-b) \bullet n > 0 \ (a-c) \times (x-c) \bullet n > 0$$

Algorytm Möller – Trumbore Algorytm "Möller – Trumbore" nazwany tak na cześć swoich twórców - Tomasa Möllera and Bena Trumbore'a - jest tzw. szybkim algorytmem badania przecięcia się promienia z trójkątem bez potrzeby wyznaczania płaszczyzny, na której leży trójkąt. Algorytm ten wykorzystuje współrzędne barycentryczne. Najpierw wybieramy dowolny róg trójkąta (jeden z punktów go definiujących) - będzie on naszym początkiem barycentrycznego układu współrzędnych. Powiedzmy, że tym punktem początkowym był punkt a. Weźmy teraz dwa wektory położone na krawędziach i zaczynające się w tym punkcie - (c-a) i (b-a). W ten sposób, startując z punktu a i przesuwając się zgodnie z wektorami (zgodnie z parametrami z zakresu od 0 do 1), możemy dostać się do dowolnego punktu należącego do trójkąta. Stąd bierze się równanie:

$$P = a + u * (c - a) + v * (b - a)$$

Należy zwrócić uwagę na dwa fakty. Po pierwsze jeżeli któraś ze zmiennych u i v jest mniejsza od zera lub większa od jedynki to jesteśmy poza

trójkątem. Po drugie jeżeli u+v>1 to przecięliśmy krawędź BC to również wyznaczony punkt znajduje się poza trójkątem.

Na tym etapie, znając punkt przecięcia z płaszczyzną wyznaczoną przez trójkąt, możemy w prosty sposób sprawdzić, czy dany punkt należy do trójkąta, jednak liczenie punktu przecięcia z płaszczyzną nie jest konieczne. Podstawiając za P równianie promienia otrzymamy:

```
p+td=a+u*(c-a)+v*(b-a) p-a=-td+u*(c-a)+v*(b-a) Wartości parametrów t, v i u można w prosty sposób wyliczyć stosując iloczyn skalarny i wektorowy:
```

```
pvec = d \times (c - a)
qvec = (p - a) \times (b - a)
invDet = 1/((b - a) \bullet pvec)
u = ((p - a) \bullet pvec) * invDet
v = (d \bullet qvec) * invDet
t = ((c - a) \bullet qvec) * invDet
```

Poniżej przedstawiono przykładową implementację algorytm "Möller – Trumbore" zaczerpniętą z [5]:

```
bool RayIntersectsTriangle(Vector3D rayOrigin,
                            Vector3D rayVector,
                            Triangle * inTriangle ,
                            Vector3D& outIntersectionPoint)
{
    const float EPSILON = 0.0000001;
    Vector3D vertex0 = inTriangle -> vertex0;
    Vector3D vertex1 = inTriangle->vertex1;
    Vector3D vertex2 = inTriangle->vertex2;
    Vector3D edge1, edge2, h, s, q;
    float a, f, u, v;
    edge1 = vertex1 - vertex0;
    edge2 = vertex2 - vertex0;
    h = rayVector.crossProduct(edge2);
    a = edge1.dotProduct(h);
    if (a > -EPSILON \&\& a < EPSILON)
        return false;
    f = 1/a;
```

```
s = rayOrigin - vertex0;
    u = f * (s.dotProduct(h));
    if (u < 0.0 \mid | u > 1.0)
        return false;
    q = s.crossProduct(edge1);
    v = f * rayVector.dotProduct(q);
    if (v < 0.0 \mid | u + v > 1.0)
        return false;
    // At this stage we can compute t to find out where the intersection
    float t = f * edge2.dotProduct(q);
    if (t > EPSILON) // ray intersection
        outIntersectionPoint = rayOrigin + rayVector * t;
        return true;
    else // This means that there is a line intersection but not a ray
        return false;
}
```

Model światła

Główny podział modeli światła stanowią modele empiryczne i fizyczne [3, 6]. W niniejszej pracy skupimy się na pierwszej grupie, gdyż jest ona mniej kosztowna obliczeniowo, a dająca zadowalające rezultaty - fizyczne modele światła są raczej wykorzystywane w badaniach niż w standardowych zastosowaniach grafiki komputerowej.

Najprostszym modelem światła jest tzw. oświetlenie bezkierunkowe. Wykorzystuje ono tzw. światło otoczenia (ambient light), które z definicji nie ma określonego źródła (wypełnia całą scenę) i dochodzi do każdego elementu z taką samą intensywnością.

```
I = I_{amb} * k_{amb}
```

W powyższym wzorze I_{amb} oznacza intensywność światła otoczenia, a k_{amb} to "albedo" powierzchni przedmiotu (stosunek ilości promienia odbitego do padającego). Wartość natężenia światła liczy się najczęściej dla trzech składowych RGB, zawierających się w przedziale od 0 do 1.

Bardziej zaawansowanym modelem, bo wykorzystującym światło rozproszone (diffuse light) jest tzw. model Lamberta - dodatkowo uwzględnia on punktowe źródła światła, których promienie padają pod pewnym kątem na daną powierzchnie. Model Lamberta zakłada, że oświetlane powierzchnie są idealnie matowe, zatem światło odbite od nich rozchodzi się tak samo we wszystkich kierunkach (odbicie lambertowskie). W związku z tym, nie ma możliwości otrzymania odblasków widocznych na powierzchniach błyszczących.

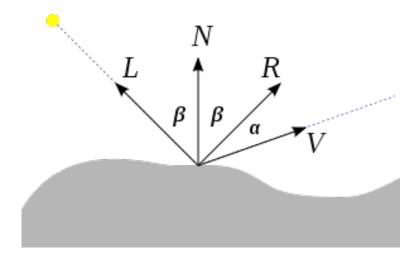
$$I = I_{amb} * k_{amb} + I_{dif} * d_{amb} * (N \bullet L)$$

W powyższym wzorze N i L są kolejno wektorem normalnym do powierzchni i wektorem wskazującym kierunek padania światła.

Ostatnim, omawianym w tym dokumencie modelem światła, jest model Phonga. Wprowadza on tzw. światło kierunkowe (specular light), które uwzględnia odblaski. Model Phonga wyraża się wzorem:

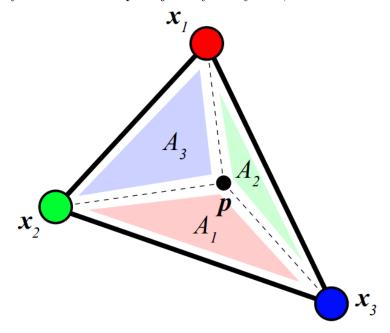
 $I = I_{amb} * k_{amb} + 1/(a + bd + c^2d)(I_{dif} * d_{amb} * (N \bullet L) + k_{spec} * I_{spec} * (R \bullet V)^n)$ gdzie R i V oznaczają kolejno kierunek odbicia promienia i kierunek obserwacji. Ułamek $1/(a + bd + c^2d)$ określa intensywność padającego światła w zależności od odległości od źródła (d to odległość od źródła światła, pozostałe parametry są dobieranie empirycznie).

Rysunek 2.2: Model Phonga, źródło: https://pl.wikipedia.org/wiki/Cieniowanie_Phonga



Cieniowanie Cieniowanie ma na celu stworzenie złudzenia, w którym siatka trójkątów sprawia wrażenie gładkiej powierzchni. Najpopularniejszymi metodami cieniowania są "Cieniowanie Gourauda", które polega na wyliczeniu kolorów każdego wierzchołka prymitywu, a następnie interpolacji pozostałych. Takie rozwiązanie jest stosunkowo szybkie obliczeniowo, ale nie daje realistycznych rezultatów. Popularną alternatywą jest "Cieniowanie Phonga". Polega ono na określeniu w każdym wierzchołku poligonu wektorów "normalnych" (niekoniecznie będących normalnymi do powierzchni), a następnie wyliczeniu (poprzez interpolację) takich wektorów dla pozostałych punktów. Takie wektory są później wykorzystywane np. w modelu Phonga w miejsce prawdziwych wektorów normalnych. Jako, że zarówno model Phonga jak i cieniowanie Phonga będą wykorzystywane w programie, którego dotyczy niniejsza praca, poniżej opisano metodę interpolacji wektorów.

Interpolacja barycentryczna Do interpolacji wektorów może posłużyć nam tzw. barycentryczna. W przypadku trójkąta sytuacja prezentuje się następująco:



Rysunek 2.3: Interpolacja barycentryczna, źródło: nieznane

Na powyższym trójkącie zaznaczono punkt p, a następnie poprowadzo-

no do niego proste z każdego wierzchołka. W ten sposób prymityw został podzielony na trzy mniejsze trójkąty (A_1, A_2, A_3) , których pola zależą od odległości od kolorystycznie odpowiadających punktów. Znając wektory normalne w tych trzech punktach i pola wszystkich trzech fragmentów możemy obliczyć jaki wpływ ma poszczególny wektor na wektor normalny w zaznaczonym punkcje:

$$N_p = N_{x_1} * P_{A_1}/P + N_{x_2} * P_{A_2}/P + N_{x_3} * P_{A_3}/P$$

gdzie : N_x - wektor normalny w odpowiadającym punkcie. P - pole całkowite P_A - pole fragmentu

Otrzymany w ten sposób wektor należy znormalizować, ponieważ jego długość nie koniecznie jest równa jeden.

2.1.2 Rekursywny algorytm śledzenia promieni

2.1.3 Równoległa wersja algorytmu śledzenia promieni

2.2 Wybór technologii

Projekt systemu

- 3.1 Projekt klastra
- 3.1.1 Master
- 3.1.2 Slave
- 3.2 Opis programu

Opis wybranych technologii

- 4.1 C++
- 4.2 QT
- 4.3 Standard MPI

Implementacja

- 5.1 Szczegółowy opis klas
- 5.2 Plik wejściowy
- 5.3 Warstwa prezentacji
- 5.4 Warstwa logiki biznesowej

Rozdział 6 Opis funkcjonalny

Rezultaty

- 7.1 Testy wydajnościowe
- 7.2 Omówienie wyników
- 7.2.1 Przyspieszenie obliczeń
- 7.2.2 Obliczenia w czasie rzeczywistym
- 7.3 Przykładowe obrazy

Rozdział 8 Podsumowanie

Bibliografia

- [1] J. D. Foley i in. Wprowadzenie do Grafiki Komputerowej. tłum. J. Zabrodzki, WNT, Warszawa 1995.
- [2] F. Dunn, I. Parberry, 3D Math Primer for Graphics and Game Development. Wordware Publishing, Inc. 2002.
- [3] K. Suffern Ray Tracing from the Ground Up. A K Peters, Ltd. Wellesley, Massachusetts, 2007.
- [4] StrachPixel 2.0: https://www.scratchapixel.com, 27.09.2017
- [5] Wikipedia, Wolna Encyklopedia: https://en.wikipedia.org/wiki/Moller-Trumbore_intersection_algorithm, 15.09.2017
- [6] M. Falski Przegląd modeli oświetlenia w grafice komputerowej Praca magisterska pod kierunkiem dr A. Łukaszewskiego, Uniwersytet Wrocławski, 2004

Spis rysunków

2.1	Rzut perspektywiczny, źródło: http://www.zsk.ict.pwr.wroc.pl	6	
2.2	Model Phonga, źródło: https://pl.wikipedia.org/wiki/Cieniowanie	e_Phonga	12
2.3	Interpolacja barycentryczna, źródło: nieznane	13	

Dodatek A - obliczenia równoległe

Dodatek B - matematyka i algorytmy