

**МИНИСТЕРСТВО НАУКИ И ВЫСШЕГО ОБРАЗОВАНИЯ РОССИЙСКОЙ
ФЕДЕРАЦИИ**
**ФЕДЕРАЛЬНОЕ ГОСУДАРСТВЕННОЕ БЮДЖЕТНОЕ ОБРАЗОВАТЕЛЬНОЕ
УЧРЕЖДЕНИЕ**
ВЫСШЕГО ОБРАЗОВАНИЯ
**«БЕЛГОРОДСКИЙ ГОСУДАРСТВЕННЫЙ ТЕХНОЛОГИЧЕСКИЙ
УНИВЕРСИТЕТ им. В. Г. ШУХОВА»**
(БГТУ им. В.Г. Шухова)



ИНСТИТУТ ИНФОРМАЦИОННЫХ ТЕХНОЛОГИЙ И УПРАВЛЯЮЩИХ СИСТЕМ

КУРСОВОЙ ПРОЕКТ

по дисциплине: Основы программирования

тема: «Разработка графического движка»

Автор работы _____ Пахомов Владислав Андреевич ПВ-223
(подпись)

Руководитель проекта _____ Черников Сергей Викторович
(подпись)

Оценка _____

Белгород 2023 г.

Оглавление

Введение

1 Техники реалистичного рендера

- 1.1 Трассировка лучей
- 1.2 Физически корректный рендеринг (PBR)

2 Используемые библиотеки и технологии

- 2.1 glTF
- 2.2 HIPRT
- 2.3 SFML

3 Что мы не успели сделать

4 Заключение

5 Список источников и литературы

Введение

Большую часть информации человек воспринимает глазами, именно поэтому одним из самых популярных видов контента на сегодняшний день является визуальный контент.

Красочная, яркая и пёстрая или серая, драматичная. За множество лет человечество успело отобразить реальность в графическом формате множество раз в виде картин, фильмов, фотографии.

Компьютеры стали незаменимыми помощниками в создании графического контента. Вычислительные мощности компьютеров, растущие ежегодно, уже позволяют создавать картинку, неотличимую от реальности. Это стало возможно благодаря развитию графических процессоров - отдельному устройству ПК.

Более мощные компьютеры позволяют сегодня использовать более сложные алгоритмы для получения реалистичной картинки, например трассировка лучей и Physically Based Rendering. В последние модели видеокарт добавляются дополнительные ядра, которые способны решать задачи, направленные на рендеринг при помощи данных техник.

Производитель видеокарт предоставляет библиотеки, позволяющие работать с этими ядрами. Для видеокарт от компании AMD такой библиотекой является HIP RT, расширяющая библиотеку для работы с видеокартой HIP.

Объект исследования - разработка графического движка.

Предмет исследования - библиотеки для работы с видеокартами от AMD HIP и HIP RT, техники реалистичного рендера трассировка лучей и Physically Based Rendering.

Цель - разработать графический движок, использующий техники трассировка лучей и Physically Based Rendering и аппаратное обеспечение (видеокарту).

Для достижения поставленной цели необходимо решить следующие задачи:

- Изучить техники реалистичного рендера трассировка лучей и Physically Based Rendering.
- Изучить и применить библиотеки для аппаратного ускорения при ис-

пользовании техник реалистичного рендера.

- Подобрать удобный формат хранения информации о 3D-сцене.
- Разработать программу, генерирующую изображение на основе данных о 3D-сцене.

1 Техники реалистичного рендера

1.1 Трассировка лучей

В основе трассировки лучей лежит довольно простая идея. Предположим, нам нужно нарисовать картину, но всё что мы можем сделать - это ставить точки и безошибочно определять цвет, куда мы смотрим. Можно разбить холст на квадраты и методично просматривать каждый из них, определяя цвет и ставя точку соответствующего цвета. Таким образом можно получить картину.

Трассировка лучей работает схожим образом. Из точки наблюдения мы будем испускать луч в соответствующем направлении и определять, в какой цвет окрашивать текущий пиксель.

Точка наблюдения - это координаты камеры. Направление испускаемого луча можно определить по следующей формуле:

x, y - координаты текущего обрабатываемого пикселя,

$AR = \frac{Res_W}{Res_H}$ - соотношение сторон, Res_W - ширина холста, Res_H - высота холста.

$S_H = \frac{2}{1+AR}$, $S_W = 2 - S_H$ - стороны прямоугольника, подобного холсту, причём $S_H + S_W = 2$.

$D = ((x/Res_W) \cdot S_W - \frac{S_W}{2}, (y/Res_H) \cdot S_H - \frac{S_H}{2}, (-S_W/2)/\tan(FOV/2))$, где FOV - вертикальный обзор камеры. Дополнительно вектор D можно умножить на матрицу вращения для того, чтобы повернуть обозревателя.

Будем находить, пересёкся ли луч с каким-либо объектом, и если пересёкся, ставить точку его цвета. Иначе - голубую.

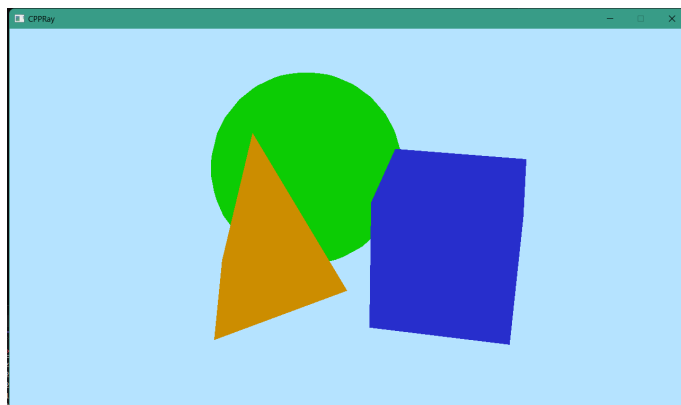


Рисунок 1: Пересечение луча и фигуры

Хотелось бы немного разнообразить сцену - да будет свет! Введём направленные источники света, иначе говоря - солнце. Солнечный свет имеет направление, и следовательно освещать объекты будет по-разному. Чем больше угол между солнечным лучом и нормалью вершины, тем меньше света он будет получать.

$L_i = L_C \cdot L_I$ - интенсивность света

$Color = BaseColor \cdot L_i \cdot \cos(-N, L_D)$, где $BaseColor$ - цвет объекта, L_C - цвет света, L_I - мощность света, N - нормаль объекта, L_D - направление света.

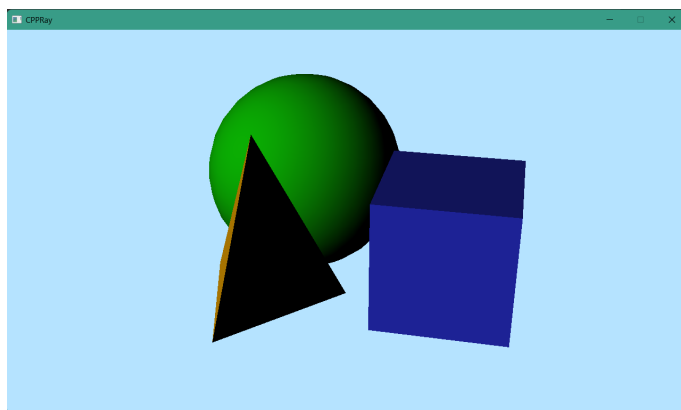


Рисунок 2: Сцена с источником света

Сцена стала немного интересней, однако она всё ещё довольно странная - предметы не отбрасывают тень. Для того, чтобы понять, отбрасывает ли объект тень, можем испустить луч от точки пересечения в противоположном направлении свету. Если мы найдём хоть один объект, который пересекает луч, то значит в данной точке будет тень. Иначе - точка освещена.

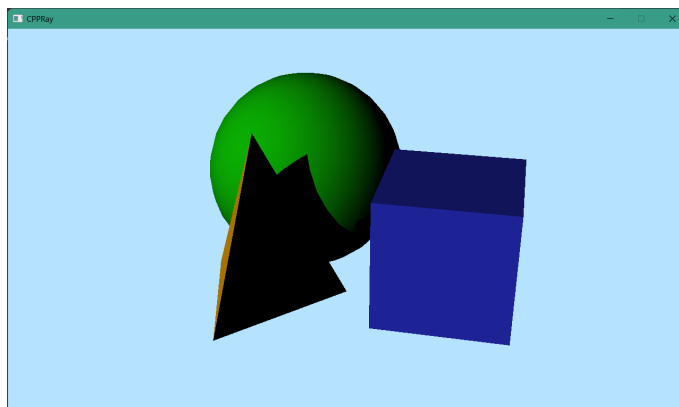


Рисунок 3: Добавление тени

Тетраэдр начал отбрасывать тень на сферу. Можно также добавить другие источники света - точечный свет и лампы. Основным отличием от солнца у этих источников света является затухание. С расстоянием сила света будет становиться меньше. Затухание можно рассчитать по следующей формуле:

$Att = \max(\min(1 - \frac{Distance^4}{L_R}, 1), Distance^2)$, где Distance - расстояние между точкой на объекте и источником света, L_R - радиус света.

Точечный свет находится в одной точке и испускает свет во все стороны, формула для получения света будет следующей:

$$L_i = L_C \cdot L_I \cdot Att$$

$$Color = BaseColor \cdot L_i \cdot \cos(-N, L_D)$$

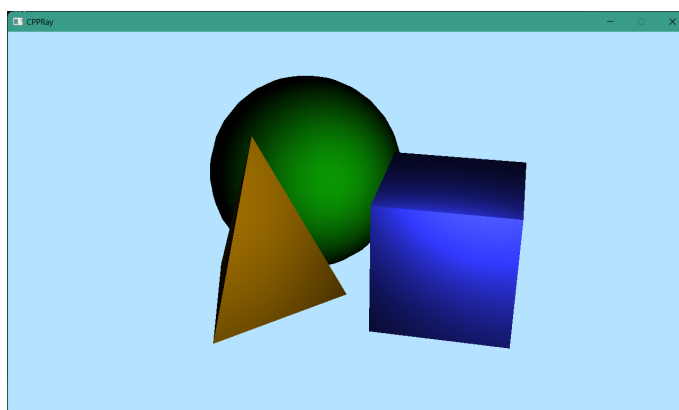


Рисунок 4: Точечный свет

Для определения тени будем испускать луч из источника света в направлении к рассматриваемой в данный момент точке. Если ближайшее пересечение с объектом - пересечение с искомым объектом, то он освещён. Иначе - оставляем тень.

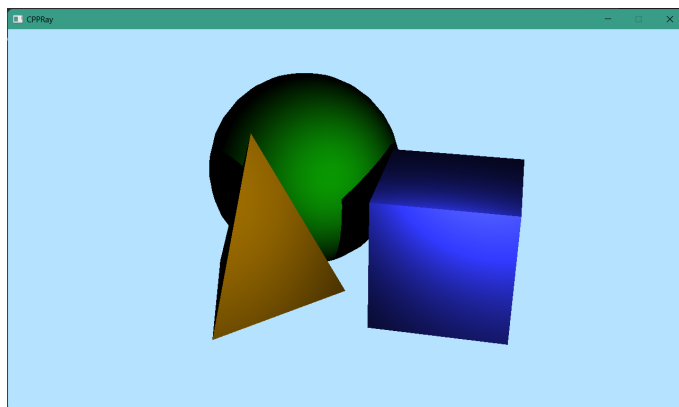


Рисунок 5: Точечный свет с тенью

В источнике света "лампа" появляются углы внутреннего и внешнего конусов. Свет, находящийся во внутреннем конусе, имеет максимальную интенсивность, между внешним и внутренним конусом затихает, и вне внешнего конуса света нет.

Для вычисления интенсивности света используется следующая функция:

$$k = \begin{cases} 1 & \text{angle} < ICA \\ 0 & \text{angle} > OCA \\ \frac{\text{angle}}{ICA - OCA} + 1 - \frac{ICA}{ICA - OCA} & \text{angle} > ICA \text{ and } \text{angle} < OCA \end{cases}$$

где angle - угол между направлением лампы и вектором от источника света до точки на объекте, ICA - радиус внутреннего конуса, OCA - радиус внешнего конуса.

Формула для вычисления освещённости точки на объекте будет иметь вид:

$$L_i = L_C \cdot L_I \cdot Att \cdot k$$

$$Color = BaseColor \cdot L_i \cdot \cos(-N, L_D)$$

Просчёт наличия тени будет выполняться аналогично с точечным светом.

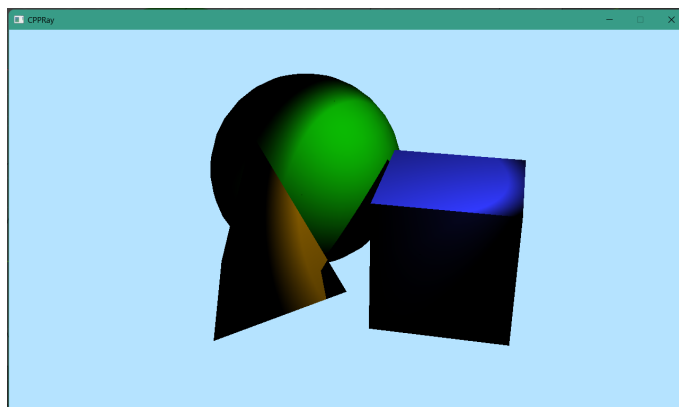


Рисунок 6: Лампа

1.2 Физически корректный рендеринг (PBR)

До сих пор мы рассматривали взаимодействие света и объекта упрощённо, однако в реальности такого не бывает.

Сборник техник Physically Based Rendering (в дальнейшем физически корректный рендеринг) позволяет определить, как свет будет взаимодействовать с объектом в зависимости от его физических свойств - шероховатости и металличности.

Согласно физически корректному рендерингу, чтобы модель освещения могла быть реалистичной, она должна удовлетворять трём условиям:

- Основываться на модели отражающих микрограней.
- Подчиняться закону сохранения энергии.
- Использовать двулучевую функцию отражательной способности (или BRDF).

В общем виде формула для исходящего света имеет вид:

$L_0 = L_e + L_r$, где L_e - свет, испускаемый объектом, а L_r - свет, отражённый объектом.

Первую часть формулы - испускаемый свет - в данной реализации движка мы опустим и перейдём к отражённому свету. Формула отражённого света в общем случае:

$L_r = \int_{\Omega} f_r(p, w_i, w_o) L_i(w_i \cdot N) dw_i$, где f_r - BRDF, L_i - интенсивность света, w_i - вектор к источнику света, N - нормаль поверхности, p - рассматриваемая

точка объекта, w_0 - вектор к наблюдателю.

Изначально, вычисление L_r предполагает учёт всех источников света, которые находятся в полусфере, направление которой совпадает с направлением нормали. Однако, данная задача слишком сложна для вычислений на компьютере. Можно учитывать влияние только конкретных источников света - солнца, ламп, точечных источников света. Формулу можно упростить: $L_r = \sum_n f_r(p, w_i, w_0) L_i(w_i \cdot N)$, где n - количество источников света.

Рассмотрим BRDF подробнее. Цель этой функции заключается в том, чтобы определить, как материал будет отражать свет в определённом направлении. Она состоит из двух частей:

$$f_r = k_d \cdot f_{diffuse} + k_s \cdot f_{specular}$$

k_d и k_s - коэффициенты, которые влияют на то, насколько сильным будет тот или иной вид освещения. $k_d + k_s \leq 1$, иначе энергия будет браться из ниоткуда - в этом условии заключён закон сохранения энергии. $f_{diffuse}$ - диффузное отражение, $f_{specular}$ - зеркальное отражение, или проще говоря - блеск.

Для вычисления коэффициента k_s можно использовать аппроксимацию Шлика:

$k_s = F_0 + (1 - F_0)(1 - \cos\Theta)^5$. F_0 зависит от коэффициента преломления предмета. Для упрощения в программе примем, что $F_0 = 0.5$. Θ - угол между w_i и w_0 .

Вычислить k_d легко: $k_d = 1 - k_s$. Металлы отражают только зеркальную часть, поэтому формулу можно немного модифицировать:

$k_d = (1 - k_s)(1 - \text{metallic})$, где metallic - металличность материала.

Рассмотрим диффузную часть отражения $f_{diffuse}$. Для вычисления диффузной части можно использовать модель Ламберта или Орен-Наяра. Вторым методом более реалистичный, но требующий больших вычислительных мощностей. Для данного проекта была выбрана модель Ламберта.

$$k_s = \frac{\text{BaseColor}}{\pi}(w_i \cdot N)$$

Перед рассмотрением зеркальной части отражения нужно углубиться в модель отражающих микрограней.

Объекты, которые на макроуровне кажутся гладкими, на микроуровне могут состоять из множества микрограней, которые в разные стороны отражают

свет. Из-за таких неровностей свет не будет отражаться идеально или будет поглощаться самим объектом. Моделью, учитывающей такую особенность поверхности, является модель Кука-Торренса:

$$f_{specular} = \frac{DGF}{4(w_0 \cdot N)(L_D \cdot N)}$$

D - функция нормальной дистрибуции. Она описывает, как много микрограней будут повернуты к наблюдателю. Для вычисления D существует несколько моделей: Beckmann, GGX/Trowbridge-Reitz, GGX/Anisotropic. Будем использовать вторую модель.

$\alpha = roughness^2$, где roughness - шероховатость материала.

$$D = \frac{\alpha^2}{\pi((N \cdot H)^2(\alpha^2 - 1) + 1)^2}, \text{ где } H = w_o + L_D.$$

G - функция геометрической затенённости, описывает, как много поверхности не самозатенено и не скрыто другими микрогранями. Для вычисления G будем использовать модель Schlick-GGX, которая объединяет в себе модели Смита и Шлика-Бекмана.

$$k = \frac{\alpha}{2}$$

$$G1 = \frac{N \cdot w_0}{(N \cdot w_0)(1 - k) + k}$$

$$G = G1(D_L, N)G1(w_0, N)$$

F - функция Френеля, описывает, какая часть света была отражена, а какая - преломлена. Мы её уже использовали ранее для вычисления коэффициента диффузного света.

$$F = F_0 + (1 - F_0)(1 - \cos\Theta)^5.$$

Итоговый результат:

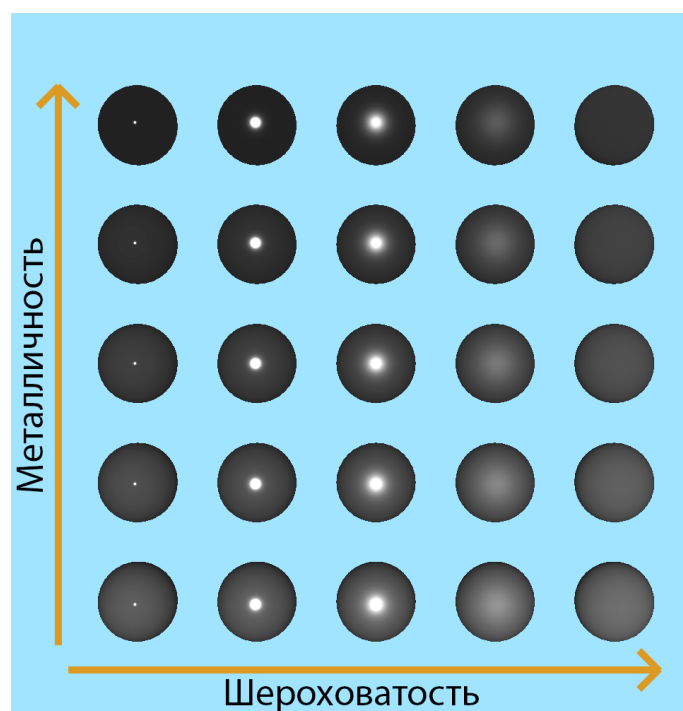


Рисунок 7: Объекты с разным соотношением металличность/шероховатость

2 Используемые библиотеки и технологии

2.1 glTF

Перед тем как начать рендер 3D-сцены, необходимо получить информацию о ней. Можно было "хардкодить" информацию о ней прямо в коде, однако полученная программа будет крайне негибка: требовать постоянной рекомпиляции, работы с программистом.

Информацию о сцене можно получать из файла. Выбор пал на несколько форматов хранения информации о 3D-сценах:

- STL - простой формат файла, однако не подходящий для реалистичного рендера, он содержит только информацию о форме объектов.
- FBX - популярный формат файла, разрабатываемый в Autodesk. Формат тоже не подходит, так как не содержит информацию для выбранной техники Physically Based Rendering.
- COLLADA - формат, основанный на XML и разработанный для передачи информации между 3D приложениями. Управляется Khronos Group. Формат также не поддерживает Physically Based Rendering.

- glTF - формат, основанный на JSON, расширяемый, легкопонидаемый. Испоьзуется в веб-технологиях. Поддерживает все необходимые данные для выбранных техник.

Для хранения сцены был выбран формат glTF. Для обработки glTF-файла была использована библиотека tinygltf.

2.2 HIPRT

HIPRT - библиотека, добавляющая поддержку трассировки лучей в HIP. При помощи HIP можно выполнять вычисления на видеокарте. Особенностью видеокарты является то, что она может выполнять один процесс многократно и параллельно, такой процесс называется кернелом. Кернел на основе информации о сцене будет применять описанные выше алгоритмы реалистичного рендера для просчёта цвета одной точки на холсте, сохранять результаты своей работы в память видеокарты, после чего эти данные можно скопировать из устройства в ОЗУ и вывести получившееся изображение на экран.

Перед тем как

2.3 SFML

3 Что мы не успели сделать

4 Заключение

5 Список источников и литературы

<https://gpuopen.com/hiprt/> <https://github.com/syoyo/tinygltf> <https://habr.com/en/articles/3>
<https://learnopengl.com/PBR/Theory> <https://reference.wolfram.com/language/tutorial/Ph>