#### Компьютерная графика

Лекция 12: Anti-aliasing, multisampling, volume rendering equation, scattering, volume slicing, raymarching

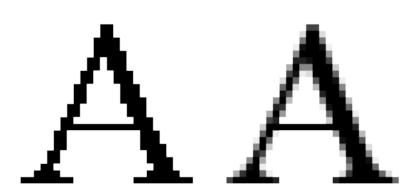
2022

# Aliasing

 Термин из обработки сигналов: артефакт, возникающий при восстановлении сигнала по недостаточно большому количеству измерений

#### Aliasing

- Термин из обработки сигналов: артефакт, возникающий при восстановлении сигнала по недостаточно большому количеству измерений
- ▶ В графике: 'лесенка' из пикселей на границе объекта



▶ Вручную сглаживать градиентом (2D, карты, UI)

- Вручную сглаживать градиентом (2D, карты, UI)
- Supersampling (SSAA): рисовать увеличенную (х4) картинку в текстуру, затем уменьшать размер до требуемого, усредняя значения пикселей
  - Работает приемлемо, но очень дорого

- Вручную сглаживать градиентом (2D, карты, UI)
- Supersampling (SSAA): рисовать увеличенную (х4) картинку в текстуру, затем уменьшать размер до требуемого, усредняя значения пикселей
  - Работает приемлемо, но очень дорого
- Multisampling (MSAA)

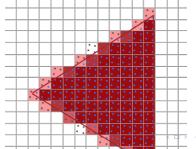
- ▶ Вручную сглаживать градиентом (2D, карты, UI)
- Supersampling (SSAA): рисовать увеличенную (х4) картинку в текстуру, затем уменьшать размер до требуемого, усредняя значения пикселей
  - Работает приемлемо, но очень дорого
- Multisampling (MSAA)
- Пост-обработка (FXAA, SMAA, TAA)

#### Multisampling

 Алиасинг обычно возникает на границе треугольников (проблемы внутри решаются тіртар'ами текстур)

#### Multisampling

- Алиасинг обычно возникает на границе треугольников (проблемы внутри решаются тіртар'ами текстур)
- ▶ Идея:
  - Выберем набор случайных точек (семплов) внутри пикселя (обычно от 2 до 16), будем хранить в каждом пикселе цвет каждой точки
  - Запустим фрагментный шейдер один раз на пиксель
  - Запишем результат в те точки, которые покрывает треугольник
  - При выводе на экран усредним значения в точках



- Тестура c target = GL\_TEXTURE\_2D\_MULTISAMPLE (данные инициализируются через glTexImage2DMultisample, позволяет задать количество семплов)
  - ► Нет mipmap'ов и фильтрации, читать из шейдера можно только через glTexelFetch (позволяет прочитать конкретный семпл)

- ▶ Tectypa c target = GL\_TEXTURE\_2D\_MULTISAMPLE (данные инициализируются через glTexImage2DMultisample, позволяет задать количество семплов)
  - ► Нет mipmap'ов и фильтрации, читать из шейдера можно только через glTexelFetch (позволяет прочитать конкретный семпл)
- Renderbufer: glRenderbufferStorageMultisample

- ▶ Tectypa c target = GL\_TEXTURE\_2D\_MULTISAMPLE (данные инициализируются через glTexImage2DMultisample, позволяет задать количество семплов)
  - ► Нет mipmap'ов и фильтрации, читать из шейдера можно только через glTexelFetch (позволяет прочитать конкретный семпл)
- Renderbufer: glRenderbufferStorageMultisample
- Рисование во фреймбуфер с такими текстурами/renderbuffer'ами будет автоматически делать multisampling

- ▶ Tectypa c target = GL\_TEXTURE\_2D\_MULTISAMPLE (данные инициализируются через glTexImage2DMultisample, позволяет задать количество семплов)
  - ► Нет mipmap'ов и фильтрации, читать из шейдера можно только через glTexelFetch (позволяет прочитать конкретный семпл)
- Renderbufer: glRenderbufferStorageMultisample
- Рисование во фреймбуфер с такими текстурами/renderbuffer'ами будет автоматически делать multisampling
- Вывести multisampled текстуру/renderbuffer на экран (multisample resolve) можно с помощью glBlitFramebuffer

#### FXAA, SMAA, TAA

- ► FXAA (Fast approXimate Anti-Aliasing): специальный шейдер пост-обработки, на основе эвристик вычисляющий места, в которых нужно сгладить изображение
  - Недорогой алгоритм, приемлемо работает

#### FXAA, SMAA, TAA

- FXAA (Fast approXimate Anti-Aliasing): специальный шейдер пост-обработки, на основе эвристик вычисляющий места, в которых нужно сгладить изображение
  - Недорогой алгоритм, приемлемо работает
- SMAA (Subpixel Morphological Anti-Aliasing): как FXAA, но больше эвристик
  - Дороже чем FXAA, результат лучше

#### FXAA, SMAA, TAA

- ► FXAA (Fast approXimate Anti-Aliasing): специальный шейдер пост-обработки, на основе эвристик вычисляющий места, в которых нужно сгладить изображение
  - Недорогой алгоритм, приемлемо работает
- SMAA (Subpixel Morphological Anti-Aliasing): как FXAA, но больше эвристик
  - Дороже чем FXAA, результат лучше
- ► TAA (Temporal Anti-Aliasing): усредняем значение пикселя со значением этого же пикселя на предыдущем кадре с учётом изменившегося положения камеры (temporal reprojection)
  - Нужны эвристики чтобы отличить тот же пиксель с предыдущего кадра от случайно туда попавшего пикселя
  - Нужно знать скорость движения пикселей для движущихся объектов, чтобы правильно работал temporal reprojection
  - Приводит к лёгкому размытию при движении (из-за чего его часто ругают)
    - Обычно используется в крупных движках

#### Anti-aliasing: ссылки

- ▶ khronos.org/opengl/wiki/Multisampling
- ▶ learnopengl.com/Advanced-OpenGL/Anti-Aliasing
- ▶ Статья про разные методы антиалиасинга

# Volume rendering

▶ Рендеринг объектов, заданных распределением свойств в пространстве:

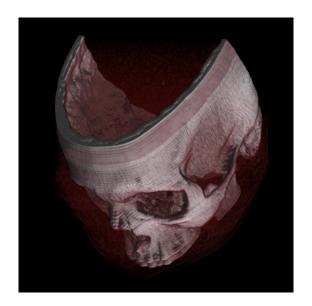
# Volume rendering

- ▶ Рендеринг объектов, заданных распределением свойств в пространстве:
  - ▶ Цвет
  - Прозрачность
  - Параметры рассеивания

### Volume rendering

- Рендеринг объектов, заданных распределением свойств в пространстве:
  - Цвет
  - Прозрачность
  - Параметры рассеивания
- Медицина: КТ-сканы, МРТ-сканы
- Физика: атмосфера, космические объекты (туманности), жидкости и газы
- ► Аппроксимации, основанные на теории volume рендеринга: дым, туман, облака, небо, subsurface scattering

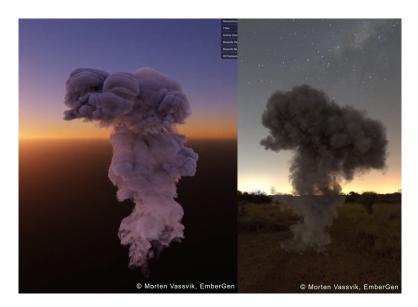
# Volume-rendering черепа



# Hебо (Nishita model)



# Дым



▶ Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:

- ▶ Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:
  - ► Поглотиться (absorption)

- Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:
  - ► Поглотиться (absorption)
  - ▶ Рассеяться (scattering), т.е. изменить направление

- Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:
  - ► Поглотиться (absorption)
  - Pacceяться (scattering), т.е. изменить направление
  - Пройти насквозь

- Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:
  - ► Поглотиться (absorption)
  - Pacceяться (scattering), т.е. изменить направление
  - Пройти насквозь
- Кроме того, среда может сама излучать свет (emission)

- Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:
  - ▶ Поглотиться (absorption)
  - Pacceяться (scattering), т.е. изменить направление
  - Пройти насквозь
- Кроме того, среда может сама излучать свет (emission)
- ► Absorption + scattering = extinsion

- Свет, попавший в некую трёхмерную среду, может:
  - ▶ Поглотиться (absorption)
  - Pacceяться (scattering), т.е. изменить направление
  - Пройти насквозь
- Кроме того, среда может сама излучать свет (emission)
- ► Absorption + scattering = extinsion
- Распространение света в такой среде описывается интегро-дифференциальным уравнением для точки (как меняется свет, идущий через точку в таком-то направлении) либо интегральным уравнением для отрезка (как меняется свет, идущий из одной точки в другую точку)

ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света
  - Длины волны

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света
  - ▶ Длины волны
  - Угла (рассеяние)

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света
  - Длины волны
  - Угла (рассеяние)
- $k_a$  и  $k_s$  обычно задаются в единицах м<sup>-1</sup>: отношение количества поглощённого/рассеянного света к длине пройденного пути (для бесконечно малых отрезков)

# Volume rendering: теория

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света
  - Длины волны
  - Угла (рассеяние)
- $k_a$  и  $k_s$  обычно задаются в единицах м<sup>-1</sup>: отношение количества поглощённого/рассеянного света к длине пройденного пути (для бесконечно малых отрезков)
- ightharpoonup Аналогично,  $k_{
  m e}$  задаётся в единицах люкс·м $^{-1}$

# Volume rendering: теория

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света
  - Длины волны
  - Угла (рассеяние)
- $k_a$  и  $k_s$  обычно задаются в единицах м<sup>-1</sup>: отношение количества поглощённого/рассеянного света к длине пройденного пути (для бесконечно малых отрезков)
- ► Аналогично,  $k_e$  задаётся в единицах люкс·м<sup>-1</sup>
  - N.B.: часто как  $k_e = k_a + k_s$  обозначают коэффициент исчезновения (extinsion)

#### Volume rendering: теория

- ightharpoonup Коэффициенты поглощения  $k_a$ , рассеяния  $k_s$  и излучения  $k_e$  могут зависеть от
  - Точки пространства
  - Направления движения света
  - Длины волны
  - Угла (рассеяние)
- $k_a$  и  $k_s$  обычно задаются в единицах м<sup>-1</sup>: отношение количества поглощённого/рассеянного света к длине пройденного пути (для бесконечно малых отрезков)
- ► Аналогично,  $k_e$  задаётся в единицах люкс·м<sup>-1</sup>
  - N.B.: часто как  $k_e = k_a + k_s$  обозначают коэффициент исчезновения (extinsion)
- Эти параметры могут также задаваться на единицу плотности вещества (тогда при использовании их надо домножить на плотность)

ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 
  - ightharpoonup Вдоль бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  поглотится  $k_a \Delta x$  света

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 
  - ightharpoonup Вдоль бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  поглотится  $k_a \Delta x$  света
- Как много света  $I(p,\omega)$ , выходящего из некой точки p в направлении  $\omega$ , поглотится на отрезке длины L, т.е. на отрезке  $[p,p+L\omega]$ ?

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 
  - ightharpoonup Вдоль бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  поглотится  $k_a \Delta x$  света
- Как много света  $I(p,\omega)$ , выходящего из некой точки p в направлении  $\omega$ , поглотится на отрезке длины L, т.е. на отрезке  $[p,p+L\omega]$ ?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 
  - lacktriangle Вдоль бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света  $I(p,\omega)$ , выходящего из некой точки p в направлении  $\omega$ , поглотится на отрезке длины L, т.е. на отрезке  $[p,p+L\omega]$ ?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке поглотится  $k_a \frac{L}{N}$  света, т.е. останется  $1-k_a \frac{L}{N}$ . На втором поглотится  $k_a \frac{L}{N}$  от того, что осталось после первого отрезка, и всего останется  $\left(1-k_a \frac{L}{N}\right)^2$

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 
  - lacktriangle Вдоль бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  поглотится  $k_a \Delta x$  света
- Как много света  $I(p,\omega)$ , выходящего из некой точки p в направлении  $\omega$ , поглотится на отрезке длины L, т.е. на отрезке  $[p,p+L\omega]$ ?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке поглотится  $k_a \frac{L}{N}$  света, т.е. останется  $1-k_a \frac{L}{N}$ . На втором поглотится  $k_a \frac{L}{N}$  от того, что осталось после первого отрезка, и всего останется  $\left(1-k_a \frac{L}{N}\right)^2$
- lacktriangle Всего после N отрезков останется  $\left(1-k_{a}rac{L}{N}
  ight)^{N}$  света

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$ 
  - ightharpoonup Вдоль бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  поглотится  $k_a \Delta x$  света
- Как много света  $I(p,\omega)$ , выходящего из некой точки p в направлении  $\omega$ , поглотится на отрезке длины L, т.е. на отрезке  $[p,p+L\omega]$ ?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке поглотится  $k_a \frac{L}{N}$  света, т.е. останется  $1-k_a \frac{L}{N}$ . На втором поглотится  $k_a \frac{L}{N}$  от того, что осталось после первого отрезка, и всего останется  $\left(1-k_a \frac{L}{N}\right)^2$
- lacktriangle Всего после N отрезков останется  $\left(1-k_{a}rac{L}{N}
  ight)^{N}$  света
- ightharpoonup В пределе:  $\lim_{N\to\infty}\left(1-k_a\frac{L}{N}\right)^N=\exp(-k_aL)$



ightharpoonup В пределе:  $I(p+L\omega,\omega)=\exp(-k_aL)I(p,\omega)$ 

- ightharpoonup В пределе:  $I(p+L\omega,\omega)=\exp(-k_aL)I(p,\omega)$ 
  - ▶ При  $L, k_a \in [0, \infty)$  имеем  $\exp(-k_a L) \in (0, 1]$
  - ightharpoonup Если L=0, то весь свет останется (ничего не поглотится)
  - lacktriangle Если  $L o\infty$  и  $k_a>0$ , то весь свет поглотится

- ightharpoonup В пределе:  $I(p+L\omega,\omega)=\exp(-k_aL)I(p,\omega)$ 
  - ▶ При  $L, k_a \in [0, \infty)$  имеем  $\exp(-k_a L) \in (0, 1]$
  - ightharpoonup Если L=0, то весь свет останется (ничего не поглотится)
  - ▶ Если  $L \to \infty$  и  $k_a > 0$ , то весь свет поглотится
- lacktriangle Если  $k_a$  не постоянна, получим  $\exp\left(-\int\limits_0^L k_a(p+t\omega)dt
  ight)$

- ightharpoonup В пределе:  $I(p+L\omega,\omega)=\exp(-k_aL)I(p,\omega)$ 
  - lackbox При  $L,k_{\mathsf{a}}\in[0,\infty)$  имеем  $\exp(-k_{\mathsf{a}}L)\in(0,1]$
  - ightharpoonup Если L=0, то весь свет останется (ничего не поглотится)
  - lacktriangle Если  $L o \infty$  и  $k_a > 0$ , то весь свет поглотится
- ightharpoonup Если  $k_a$  не постоянна, получим  $\exp\left(-\int\limits_0^L k_a(p+t\omega)dt\right)$
- К тому же результату можно прийти, написав диффенерциальное уравнение:

$$\frac{d}{dt}I(p+t\omega,\omega)=-k_a(p+t\omega)I(p+t\omega,\omega)$$

- ightharpoonup В пределе:  $I(p+L\omega,\omega)=\exp(-k_aL)I(p,\omega)$ 
  - lackbox При  $L,k_{a}\in [0,\infty)$  имеем  $\exp(-k_{a}L)\in (0,1]$
  - ightharpoonup Если L=0, то весь свет останется (ничего не поглотится)
  - ▶ Если  $L \to \infty$  и  $k_a > 0$ , то весь свет поглотится
- ightharpoonup Если  $k_a$  не постоянна, получим  $\exp\left(-\int\limits_0^L k_a(p+t\omega)dt\right)$
- К тому же результату можно прийти, написав диффенерциальное уравнение:  $\frac{d}{dt}I(p+t\omega,\omega) = -k_a(p+t\omega)I(p+t\omega,\omega)$
- ightharpoonup Величина  $\int\limits_0^L k_a(p+t\omega)dt$  называется оптической глубиной (optical depth)

Пусть есть среда с постоянным коэффициентом излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  света

- Пусть есть среда с постоянным коэффициентом излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  света
- ightharpoonup Как много света излучится на отрезке длины  $[p,p+L\omega]$  в направлении  $\omega$ ?

- ightharpoonup Пусть есть среда с постоянным коэффициентом излучения  $k_{\rm e}$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_{\rm e}\Delta x$  света
- ightharpoonup Как много света излучится на отрезке длины  $[p,p+L\omega]$  в направлении  $\omega$ ?
- $I(p + L\omega, \omega) = I(p, \omega) + k_e L$

- Р Пусть есть среда с постоянным коэффициентом излучения  $k_{\rm e}$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_{\rm e}\Delta x$  света
- ightharpoonup Как много света излучится на отрезке длины  $[p,p+L\omega]$  в направлении  $\omega$ ?
- $I(p + L\omega, \omega) = I(p, \omega) + k_e L$
- Если k<sub>e</sub> не постоянна:

$$I(p + L\omega, \omega) = I(p, \omega) + \int_{0}^{L} k_{e}(p + t\omega)dt$$

▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света

- ▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света излучится на отрезке длины L?

- ▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света излучится на отрезке длины L?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$

- ▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света излучится на отрезке длины L?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света. На втором отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света, плюс  $(1-k_a \Delta x)k_e \Delta x$  от первого отрезка, в сумме  $(1+(1-k_a \Delta x))k_e \Delta x$

- ▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света излучится на отрезке длины L?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света. На втором отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света, плюс  $(1-k_a \Delta x)k_e \Delta x$  от первого отрезка, в сумме  $(1+(1-k_a \Delta x))k_e \Delta x$
- ▶ На третьем отрезке в сумме  $\left(1+\left(1-k_{a}\Delta x\right)+\left(1-k_{a}\Delta x\right)^{2}\right)k_{e}\Delta x$

- ▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света излучится на отрезке длины L?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света. На втором отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света, плюс  $(1-k_a \Delta x)k_e \Delta x$  от первого отрезка, в сумме  $(1+(1-k_a \Delta x))k_e \Delta x$
- ▶ На третьем отрезке в сумме  $\left(1 + (1 k_a \Delta x) + (1 k_a \Delta x)^2\right) k_e \Delta x$
- lacktriangle На N отрезках:  $rac{1-(1-k_a\Delta x)^N}{k_a\Delta x}k_e\Delta x=rac{1-(1-k_a\Delta x)^N}{k_a}k_e$

- ▶ Пусть есть среда с постоянным коэффициентом поглощения  $k_a$  и излучения  $k_e$ , т.е. для бесконечно малого расстояния  $\Delta x$  излучится  $k_e \Delta x$  и поглотится  $k_a \Delta x$  света
- ▶ Как много света излучится на отрезке длины L?
- lacktriangle Разобьём отрезок на N частей равной длины  $\Delta x = rac{L}{N}$
- На первом отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света. На втором отрезке излучится  $k_e \Delta x$  света, плюс  $(1-k_a \Delta x)k_e \Delta x$  от первого отрезка, в сумме  $(1+(1-k_a \Delta x))k_e \Delta x$
- ▶ На третьем отрезке в сумме  $\left(1 + (1 k_a \Delta x) + (1 k_a \Delta x)^2\right) k_e \Delta x$
- lacktriangle На N отрезках:  $rac{1-(1-k_a\Delta x)^N}{k_a\Delta x}k_e\Delta x=rac{1-(1-k_a\Delta x)^N}{k_a}k_e$
- $lacksymbol{
  ho}$  В пределе:  $\lim_{N o\infty}rac{1-(1-k_{a}\Delta imes)^{N}}{k_{a}}k_{e}=rac{1-\exp(-k_{a}L)}{k_{a}}k_{e}$



$$I(p + L\omega, \omega) = \frac{1 - \exp(-k_a L)}{k_a} k_e$$

- $I(p + L\omega, \omega) = \frac{1 \exp(-k_a L)}{k_a} k_e$
- ightharpoonup Сингулярность при  $k_a=0$ , в пределе  $k_a o 0$  получим  $Lk_e$

- $I(p + L\omega, \omega) = \frac{1 \exp(-k_a L)}{k_a} k_e$
- lacktriangle Сингулярность при  $k_a=0$ , в пределе  $k_a o 0$  получим  $Lk_{
  m e}$
- lacktriangle В пределе при  $L o\infty$  получим  $rac{k_e}{k_a}$

- $I(p + L\omega, \omega) = \frac{1 \exp(-k_a L)}{k_a} k_e$
- lacktriangle Сингулярность при  $k_a=0$ , в пределе  $k_a o 0$  получим  $Lk_e$
- lacktriangle В пределе при  $L o\infty$  получим  $rac{k_e}{k_a}$
- **E** Если  $k_a$  и  $k_e$  не постоянны, получим

$$I(p + L\omega, \omega) = \int_{0}^{L} k_{e}(p + t\omega) \exp\left(-\int_{t}^{L} k_{a}(p + s\omega)ds\right) dt$$

- $I(p + L\omega, \omega) = \frac{1 \exp(-k_a L)}{k_a} k_e$
- lacktriangle Сингулярность при  $k_a=0$ , в пределе  $k_a o 0$  получим  $Lk_e$
- lacktriangle В пределе при  $L o\infty$  получим  $rac{k_e}{k_a}$
- ightharpoonup Если  $k_a$  и  $k_e$  не постоянны, получим

$$I(p + L\omega, \omega) = \int_{0}^{L} k_{e}(p + t\omega) \exp\left(-\int_{t}^{L} k_{a}(p + s\omega)ds\right) dt$$

lacktriangle Соответствующее диффенерциальное уравнение:  $rac{d}{dt}I(p+t\omega,\omega)=k_e(p+t\omega)-k_a(p+t\omega)I(p+t\omega,\omega)$ 

► Если 
$$I(p,\omega) \neq 0$$
, то  $I(p+L\omega,\omega) = \exp(-k_aL)I(p,\omega) + (1-\exp(-k_aL))\frac{k_e}{k_a}$ 

- ► Если  $I(p,\omega) \neq 0$ , то  $I(p+L\omega,\omega) = \exp(-k_a L)I(p,\omega) + (1-\exp(-k_a L))\frac{k_e}{k_a}$
- ▶ Если коэффициенты не постоянны, то

$$I(p + L\omega, \omega) = I(p, \omega) \exp\left(-\int_{0}^{L} k_{a}(p + t\omega)dt\right) + \int_{0}^{L} k_{e}(p + t\omega) \exp\left(-\int_{t}^{L} k_{a}(p + s\omega)ds\right)dt \quad (1)$$

 $ightharpoonup \exp(-k_a L)I(p,\omega) + (1-\exp(-k_a L))rac{k_e}{k_a}$  можно интерпретировать как линейную интерполяцию между  $I(p,\omega)$  и  $rac{k_e}{k_a}$  с коэффициентом  $1-\exp(-k_a L)$ 

- $ightharpoonup \exp(-k_a L) I(p,\omega) + (1-\exp(-k_a L)) rac{k_e}{k_a}$  можно интерпретировать как линейную интерполяцию между  $I(p,\omega)$  и  $rac{k_e}{k_a}$  с коэффициентом  $1-\exp(-k_a L)$
- Формализует полупрозрачность:
  - $lacktriangleright I(p,\omega)$  свет, приходящий сзади объекта в сторону камеры
  - $ightharpoonup k_e/k_a$  цвет (излучение) самого объекта
  - ightharpoonup exp $(-k_a L)$  непрозрачность (opacity)
  - $ightharpoonup 1 \exp(-k_a L)$  прозрачность (transparency)

- $ightharpoonup \exp(-k_a L)I(p,\omega) + (1-\exp(-k_a L))rac{k_e}{k_a}$  можно интерпретировать как линейную интерполяцию между  $I(p,\omega)$  и  $rac{k_e}{k_a}$  с коэффициентом  $1-\exp(-k_a L)$
- Формализует полупрозрачность:
  - $lacktriangleright I(p,\omega)$  свет, приходящий сзади объекта в сторону камеры
  - $k_e/k_a$  цвет (излучение) самого объекта
  - ightharpoonup exp $(-k_aL)$  непрозрачность (opacity)
  - ▶  $1 \exp(-k_a L)$  прозрачность (transparency)
- Формализует туман:
  - $k_e/k_a$  цвет тумана
  - $k_a$  коэффициент 'густоты' тумана (чем больше, тем сильнее туман)

#### Туман: код шейдера

```
vec3 color = ...;
vec3 fog_color = ...;
float fog_absorption = ...;

float camera_distance = length(camera_position - position);
float optical_depth = camera_distance * fog_absorption;
float fog_factor = 1 - exp(-optical_depth);
color = mix(color, fog_color, fog_factor);
```

▶ Любая среда не только поглощает и излучает свет, но и рассеивает его, т.е. меняет направление его движения

- ▶ Любая среда не только поглощает и излучает свет, но и рассеивает его, т.е. меняет направление его движения
- Рассеяние описывается фазовой функцией (phase function):  $f(p,\theta)$  количество света, рассеянное на угол  $\theta$  в точке p

- ▶ Любая среда не только поглощает и излучает свет, но и рассеивает его, т.е. меняет направление его движения
- Рассеяние описывается фазовой функцией (phase function):  $f(p,\theta)$  количество света, рассеянное на угол  $\theta$  в точке p
- Аналог BRDF для volume rendering'a

- ▶ Любая среда не только поглощает и излучает свет, но и рассеивает его, т.е. меняет направление его движения
- Рассеяние описывается фазовой функцией (phase function):  $f(p,\theta)$  количество света, рассеянное на угол  $\theta$  в точке p
- Аналог BRDF для volume rendering'a
- Вид функции зависит от конкретных составляющих среды,
   часто выводится из решения уравнений Максвелла

Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )

- Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )
- $f \cong \frac{1 + \cos(\theta)^2}{\lambda^4}$

- Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )
- $f \cong \frac{1 + \cos(\theta)^2}{\lambda^4}$
- ▶ Больше рассеяния вперёд и назад, чем в стороны

- Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )
- $f \cong \frac{1 + \cos(\theta)^2}{\lambda^4}$
- ▶ Больше рассеяния вперёд и назад, чем в стороны
- ▶ Короткие волны (e.g. синие) рассеиваются намного больше длинных (e.g. красных)

### Рассеяние Релея (Rayleigh)

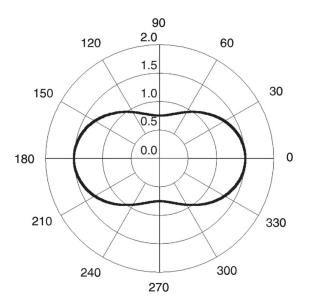
- Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )
- $f \cong \frac{1 + \cos(\theta)^2}{\lambda^4}$
- ▶ Больше рассеяния вперёд и назад, чем в стороны
- Короткие волны (e.g. синие) рассеиваются намного больше длинных (e.g. красных)
- Главный эффект, ответственный за цвет неба:

- Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )
- $f \cong \frac{1 + \cos(\theta)^2}{\lambda^4}$
- ▶ Больше рассеяния вперёд и назад, чем в стороны
- Короткие волны (e.g. синие) рассеиваются намного больше длинных (e.g. красных)
- Главный эффект, ответственный за цвет неба:
  - Свет, проходящий сквозь атмосферу, рассеивается в основном в синем диапазоне, поэтому небо синее

### Рассеяние Релея (Rayleigh)

- Рассеяние света частицами намного меньшими длины волны (например, молекулами газов  $N_2$  и  $O_2$ )
- $f \cong \frac{1+\cos(\theta)^2}{\lambda^4}$
- ▶ Больше рассеяния вперёд и назад, чем в стороны
- ► Короткие волны (e.g. синие) рассеиваются намного больше длинных (e.g. красных)
- Главный эффект, ответственный за цвет неба:
  - Свет, проходящий сквозь атмосферу, рассеивается в основном в синем диапазоне, поэтому небо синее
  - Свет, идущий от солнца на закате/восходе, дольше идёт через атмосферу и теряет весь синий свет и часть зелёного, поэтому выглядит оранжевым или красным

### Рассеяние Релея: phase function



## Рассеяние Релея: цвет неба



 Рассеяние света частицами сравнимыми по размеру с длиной волны (например, каплями воды)

- Рассеяние света частицами сравнимыми по размеру с длиной волны (например, каплями воды)
- ▶ Точная формула разложение в ряд по сферическим гармоникам

- Рассеяние света частицами сравнимыми по размеру с длиной волны (например, каплями воды)
- ▶ Точная формула разложение в ряд по сферическим гармоникам
- ▶ Обычно для рендеринга используются аппроксимации

- Рассеяние света частицами сравнимыми по размеру с длиной волны (например, каплями воды)
- ▶ Точная формула разложение в ряд по сферическим гармоникам
- ▶ Обычно для рендеринга используются аппроксимации
- ▶ Влияет на цвет неба (частицы воды, аэрозоли) и облаков

# Henyey-Greenstein phase function (1941)

$$f(\theta) = \frac{1}{4\pi} \frac{1 - g^2}{(1 + g^2 - 2g\cos\theta)^{(3/2)}}$$

- g настраиваемый параметр (средний косинус угла рассеяния)
- Часто используется как аппроксимация вместо более сложных функций

#### Volume rendering: рассеяние

 Значительно усложняет уравнения: свет, пришедший из любого направления, может рассеяться в сторону камеры в любой точке

#### Volume rendering: рассеяние

- Значительно усложняет уравнения: свет, пришедший из любого направления, может рассеяться в сторону камеры в любой точке
- При рассчёте рассеяния различают
  - Zero scattering: рассеяние не учитывается
  - Single scattering: учитывается свет, пришедший из источника света и рассеявшийся сразу в направлении камеры (самое часто используемое приближение)
  - ► Multiple scattering: свет, пришедший из источника света, может рассеяться много раз и в итоге прийти в камеру

Для визуализации трёхмерных данных (МРТ-сканы и т.п.)
 обычно игнорируют рассеяние, и считают среду
 полупрозрачной и излучающей свет

- Для визуализации трёхмерных данных (МРТ-сканы и т.п.)
   обычно игнорируют рассеяние, и считают среду
   полупрозрачной и излучающей свет
  - Вместо  $k_a$  часто хранят некую "непрозрачность" (как значение альфа-канала), не имеющую физического смысла

- Для визуализации трёхмерных данных (МРТ-сканы и т.п.)
   обычно игнорируют рассеяние, и считают среду
   полупрозрачной и излучающей свет
  - Вместо  $k_a$  часто хранят некую "непрозрачность" (как значение альфа-канала), не имеющую физического смысла
  - Цвет излучаемого света может храниться в текстуре, а может зависеть от значения альфа-канала (transfer function)

- Для визуализации трёхмерных данных (МРТ-сканы и т.п.)
   обычно игнорируют рассеяние, и считают среду
   полупрозрачной и излучающей свет
  - Вместо  $k_a$  часто хранят некую "непрозрачность" (как значение альфа-канала), не имеющую физического смысла
  - Цвет излучаемого света может храниться в текстуре, а может зависеть от значения альфа-канала (transfer function)
- Для визуализации неба, облаков и т.д. рассеяние обязательная составляющая, коэффициенты часто берут из реальных данных

## Volume rendering: представление данных

▶ 3D текстура

## Volume rendering: представление данных

- ▶ 3D текстура
- Явная функция

### Volume rendering: представление данных

- ▶ 3D текстура
- Явная функция
- ▶ Интерполяция по сетке из кубов/тетраэдров/etc

## Volume rendering: методы

- Slicing
- Splatting
- Raymarching

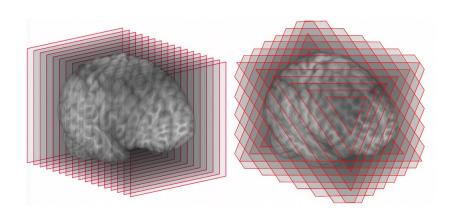
 Объект "разрезается" набором равноудалённых плоскостей, перпендикулярных направлению на камеру (чем больше, тем дороже и точнее)

- Объект "разрезается" набором равноудалённых плоскостей, перпендикулярных направлению на камеру (чем больше, тем дороже и точнее)
- Каждый слой (slice) рисуется как текстурированный многоугольник, читая данные из 3D текстуры или из явной фукнции, задающей объект

- Объект "разрезается" набором равноудалённых плоскостей, перпендикулярных направлению на камеру (чем больше, тем дороже и точнее)
- Каждый слой (slice) рисуется как текстурированный многоугольник, читая данные из 3D текстуры или из явной фукнции, задающей объект
- ► Слои накладываются друг на друга с blending'ом

- Объект "разрезается" набором равноудалённых плоскостей, перпендикулярных направлению на камеру (чем больше, тем дороже и точнее)
- Каждый слой (slice) рисуется как текстурированный многоугольник, читая данные из 3D текстуры или из явной фукнции, задающей объект
- Слои накладываются друг на друга с blending'ом
- Нужно отсортировать слои от дальнего к ближнему (back-to-front) или наоборот (front-to-back), об этого будет зависеть режим blending'a

- Объект "разрезается" набором равноудалённых плоскостей, перпендикулярных направлению на камеру (чем больше, тем дороже и точнее)
- Каждый слой (slice) рисуется как текстурированный многоугольник, читая данные из 3D текстуры или из явной фукнции, задающей объект
- Слои накладываются друг на друга с blending'ом
- ► Нужно отсортировать слои от дальнего к ближнему (back-to-front) или наоборот (front-to-back), об этого будет зависеть режим blending'а
- В значении альфа-канала нужно учесть расстояние между слоями



 Нужно обновлять геометрию slice ов при каждом изменении камеры

► Нужно обновлять геометрию slice'ов при каждом изменении камеры(это проще, чем звучит)

- Нужно обновлять геометрию slice'ов при каждом изменении камеры(это проще, чем звучит)
- ▶ Использует встроенный механизм (blending)  $\Rightarrow$  работает достаточно быстро

- Нужно обновлять геометрию slice'ов при каждом изменении камеры(это проще, чем звучит)
- ightharpoonup Использует встроенный механизм (blending)  $\Rightarrow$  работает достаточно быстро
- ▶ Тяжело учесть освещение/рассеяние

- Нужно обновлять геометрию slice'ов при каждом изменении камеры(это проще, чем звучит)
- ightharpoonup Использует встроенный механизм (blending)  $\Rightarrow$  работает достаточно быстро
- ▶ Тяжело учесть освещение/рассеяние
- Часто применяется в медицине

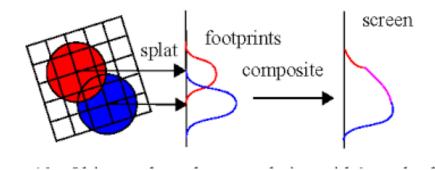
▶ Объект рисуется как набор частиц (splats) внутри объёма объекта

- Объект рисуется как набор частиц (splats) внутри объёма объекта
- Частицы рисуются как прямоугольники, перпендикулярные направлению на камеру (billboards), с gaussian-текстурой и значениями цвета/прозрачности, взятыми из центра частицы

- Объект рисуется как набор частиц (splats) внутри объёма объекта
- Частицы рисуются как прямоугольники, перпендикулярные направлению на камеру (billboards), с gaussian-текстурой и значениями цвета/прозрачности, взятыми из центра частицы
- ► Так же, как в slicing'e, нужно отсортировать частицы, правильно настроить blending и значение альфа-канала

- Объект рисуется как набор частиц (splats) внутри объёма объекта
- Частицы рисуются как прямоугольники, перпендикулярные направлению на камеру (billboards), с gaussian-текстурой и значениями цвета/прозрачности, взятыми из центра частицы
- Так же, как в slicing'е, нужно отсортировать частицы, правильно настроить blending и значение альфа-канала
- Не нужно менять геометрию каждый кадр, но нужно сортировать частицы

- Объект рисуется как набор частиц (splats) внутри объёма объекта
- Частицы рисуются как прямоугольники, перпендикулярные направлению на камеру (billboards), с gaussian-текстурой и значениями цвета/прозрачности, взятыми из центра частицы
- Так же, как в slicing'е, нужно отсортировать частицы, правильно настроить blending и значение альфа-канала
- ▶ Не нужно менять геометрию каждый кадр, но нужно сортировать частицы
- Сложнее добиться красивой картинки при малом числе частиц



#### Rav\*

Есть несколько алгоритмов, название которых звучит как ray-<глагол>:

#### Ray\*

Есть несколько алгоритмов, название которых звучит как  $ray-\langle rnaron \rangle$ :

Raycasting – алгоритм, использовавшийся в старых 3D играх:
находится пересечение луча из камеры в конкретном
направлении в плоскости XZ со стенами сцены; по расстоянию
до пересечения можно вычислить, как рисовать целый столбец
пикселей с одинаковой экранной X-координатой

#### Ray\*

Есть несколько алгоритмов, название которых звучит как ray-<глагол>:

- Raycasting алгоритм, использовавшийся в старых 3D играх:
  находится пересечение луча из камеры в конкретном
  направлении в плоскости XZ со стенами сцены; по расстоянию
  до пересечения можно вычислить, как рисовать целый столбец
  пикселей с одинаковой экранной X-координатой
- Raytracing алгоритм, использующийся для фотореалистичного рендеринга: находится пересечение луча из камеры с ближайшим объектом сцены (обычно используюя вспомогательные структуры данных для ускорения), после чего из точки пересечения рекурсивно бросаются новые лучи

#### Ray\*

Есть несколько алгоритмов, название которых звучит как ray-<глагол>:

- Raycasting алгоритм, использовавшийся в старых 3D играх:
  находится пересечение луча из камеры в конкретном
  направлении в плоскости XZ со стенами сцены; по расстоянию
  до пересечения можно вычислить, как рисовать целый столбец
  пикселей с одинаковой экранной X-координатой
- Raytracing алгоритм, использующийся для фотореалистичного рендеринга: находится пересечение луча из камеры с ближайшим объектом сцены (обычно используюя вспомогательные структуры данных для ускорения), после чего из точки пересечения рекурсивно бросаются новые лучи
- Raymarching алгоритм, использующийся для volume рендеринга, screen-space отражений, SDF, и подобного: вдоль луча из камеры выбирается дискретный набор точек (часто - с фиксированным шагом), в этих точках вычисляются значения некоторой функции и (в случае volume рендеринга) по этим точкам вычисляется искомый интеграл

# Raycasting



- Рисуется некая грубая оболочка объекта, часто AABB (axis-aligned bounding box), на неё удобно накладывать 3D-текстуру
  - ► Можно с **front-face culling**, чтобы алгоритм работал даже в случае, если камера находится внутри объекта

- Рисуется некая грубая оболочка объекта, часто AABB (axis-aligned bounding box), на неё удобно накладывать 3D-текстуру
  - Можно с front-face culling, чтобы алгоритм работал даже в случае, если камера находится внутри объекта
- Во фрагментный шейдер передаются координаты точки объекта; по ней вычисляется луч из камеры в точку объекта:  $c+d\cdot t$ , где с позиция камеры, d единичный вектор направления

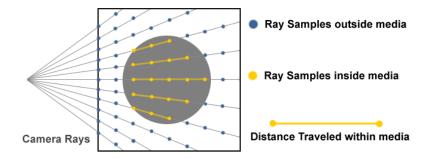
- Рисуется некая грубая оболочка объекта, часто AABB (axis-aligned bounding box), на неё удобно накладывать 3D-текстуру
  - ► Можно с **front-face culling**, чтобы алгоритм работал даже в случае, если камера находится внутри объекта
- Во фрагментный шейдер передаются координаты точки объекта; по ней вычисляется луч из камеры в точку объекта:  $c+d\cdot t$ , где с позиция камеры, d единичный вектор направления
- Вычисляется пересечение луча с AABB отрезок значений  $[t_{min}, t_{max}]$ , для которых соответствующие точки луча лежат внутри AABB
  - Если  $t_{min} < 0$ , нужно сделать его равным 0, иначе в рендеринг попадут точки, находящиеся сзади камеры

Выбирается количество частей N разбиения отрезка  $[t_{min}, t_{max}]$  (фиксированное, или в зависимости от длины отрезка)

- Выбирается количество частей N разбиения отрезка  $[t_{min},t_{max}]$  (фиксированное, или в зависимости от длины отрезка)
- Вдоль отрезка вычисляется аппроксимация интеграла  $\int\limits_0^L \exp\left(-\int\limits_x^L k_a(s)ds\right) k_e(t)dt \text{ в виде}$   $\sum\limits_{i=0}^{N-1} \exp\left(-\sum\limits_{j=i}^{N-1} k_a(t_j)\Delta t\right) k_e(t_i)\Delta t$

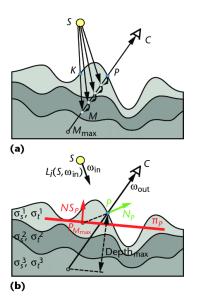
- Выбирается количество частей N разбиения отрезка  $[t_{min},t_{max}]$  (фиксированное, или в зависимости от длины отрезка)
- Вдоль отрезка вычисляется аппроксимация интеграла  $\int\limits_0^L \exp\left(-\int\limits_x^L k_a(s)ds\right)k_e(t)dt \text{ в виде}$   $\sum\limits_{i=0}^{N-1} \exp\left(-\sum\limits_{j=i}^{N-1} k_a(t_j)\Delta t\right)k_e(t_i)\Delta t$
- ightharpoonup В качестве  $t_i$  лучше брать центр i-ого отрезка

- Выбирается количество частей N разбиения отрезка  $[t_{min},t_{max}]$  (фиксированное, или в зависимости от длины отрезка)
- Вдоль отрезка вычисляется аппроксимация интеграла  $\int\limits_0^L \exp\left(-\int\limits_x^L k_a(s)ds\right)k_e(t)dt \text{ в виде}$   $\sum_{i=0}^{N-1} \exp\left(-\sum_{j=i}^{N-1} k_a(t_j)\Delta t\right)k_e(t_i)\Delta t$
- ightharpoonup В качестве  $t_i$  лучше брать центр i-ого отрезка
- Важно следить за направлением: интеграл выводился для луча идущего в направлении камеры, а интегрирование мы можем делать как в направлении камеры (back-to-front, от  $t_{max}$  к  $t_{min}$ ), так и в направлении от камеры (front-to-back, от  $t_{min}$  к  $t_{max}$ )



 Для учёта рассеяния/освещения можно посылать дополнительные лучи, обрабатываемые тем же алгоритмом

- Для учёта рассеяния/освещения можно посылать дополнительные лучи, обрабатываемые тем же алгоритмом
- Например, послать луч в сторону источника света, вычислить вдоль него optical depth, и по ней получить значение освещённости в точке как количество света, которое не поглотилось и не рассеялось (в GLSL это будет цикл внутри внешнего цикла)



# Raymarching (только absorption): алгоритм

```
dt = (t_max - t_min) / N
opt_depth = 0
for i in 0..N-1:
    t = t_min + (i + 0.5) * dt
    p = start + t * direction
    opt_depth += k_a(p) * dt
abs_factor = exp(-opt_depth)
color = back_color * abs_factor
```

# Raymarching (только absorption): альтернативный алгоритм

```
dt = (t_max - t_min) / N
color = back_color
for i in 0..N-1:
    t = t_min + (i + 0.5) * dt
    p = start + t * direction
    color *= exp(- k_a(p) * dt)
```

# Raymarching (absorption+emission): front-to-back алгоритм

```
dt = (t_max - t_min) / N
opt_depth = 0
color = back_color
for i in 0..N-1:
    t = t_min + (i + 0.5) * dt
    p = start + t * direction
    opt_depth += k_a(p) * dt
    color += exp(-opt_depth) * k_e(p) * dt
```

# Raymarching (absorption+emission): альтернативный front-to-back алгоритм

```
dt = (t_max - t_min) / N
color = back_color
for i in 0..N-1:
    t = t_min + (i + 0.5) * dt
    p = start + t * direction
    color += k_e(p) * dt
    color *= exp(- k_a(p) * dt)
```

# Raymarching (+single scattering в направлении света): front-to-back алгоритм

```
dt = (t_max - t_min) / N
color = back color
for i in 0..N-1:
   t = t_{min} + (i + 0.5) * dt
   p = start + t * direction
   light_opt_depth = 0
   // [s_min .. s_max] - пересечение луча
    // в направлении света с ААВВ объекта
   ds = (s_max - s_min) / M
   for j in 0..M-1:
         s = s_min + (j + 0.5) * ds
         q = p + s * light_direction
         light_opt_depth += (k_a(q) + k_s(q)) * ds
    color += light_color * exp(-light_opt_depth)
        * k_s(p) * dt
        * phase_f(p, light_direction, direction)
    color += k_e(p) * dt
    color *= \exp(-(k_a(p) + k_s(p)) * dt)
```

 Для хорошего качества нужно довольно много шагов вдоль луча (десятки, сотни)

- Для хорошего качества нужно довольно много шагов вдоль луча (десятки, сотни)
- С учётом внутреннего цикла для рассеяния/освещённости получается ещё на порядок больше

- Для хорошего качества нужно довольно много шагов вдоль луча (десятки, сотни)
- С учётом внутреннего цикла для рассеяния/освещённости получается ещё на порядок больше
- Работает очень медленно

- Для хорошего качества нужно довольно много шагов вдоль луча (десятки, сотни)
- С учётом внутреннего цикла для рассеяния/освещённости получается ещё на порядок больше
- ▶ Работает очень медленно
- Типичные оптимизации:
  - Использовать mipmap'ы 3D текстуры для хранения максимальной (вместо усреднённой) полупрозрачности; модифицировать алгоритм, чтобы он пропускал большие полностью прозрачные куски

- Для хорошего качества нужно довольно много шагов вдоль луча (десятки, сотни)
- С учётом внутреннего цикла для рассеяния/освещённости получается ещё на порядок больше
- ▶ Работает очень медленно
- Типичные оптимизации:
  - Использовать mipmap'ы 3D текстуры для хранения максимальной (вместо усреднённой) полупрозрачности; модифицировать алгоритм, чтобы он пропускал большие полностью прозрачные куски
  - Заканчивать алгоритм при front-to-back проходе, когда текущий вычисленный цвет уже имеет непрозрачность выше некого порогового значения (напр. 0.99)

- Для хорошего качества нужно довольно много шагов вдоль луча (десятки, сотни)
- С учётом внутреннего цикла для рассеяния/освещённости получается ещё на порядок больше
- Работает очень медленно
- Типичные оптимизации:
  - Использовать mipmap'ы 3D текстуры для хранения максимальной (вместо усреднённой) полупрозрачности; модифицировать алгоритм, чтобы он пропускал большие полностью прозрачные куски
  - Заканчивать алгоритм при front-to-back проходе, когда текущий вычисленный цвет уже имеет непрозрачность выше некого порогового значения (напр. 0.99)
  - Рисовать объект в меньшем разрешении

#### Volume rendering: ссылки

- ► GPU Gems, Chapter 39. Volume Rendering Techniques
- ► GPU Gems 2, Chapter 16. Accurate Atmospheric Scattering
- ► Туториал по slicing (старый OpenGL!)
- ▶ Подробнее про цвет неба
- ► A Scalable and Production Ready Sky and Atmosphere Rendering Technique (статья 2020 года)
- ▶ Видео-туториал про рендеринг атмосферы