





Спецкурс ОСФИ Лекция 4 16 марта 2011

Цветовая температура. Точка белого. Адаптация. Спектр из цвета.

Алексей Игнатенко, к.ф.-м.н.

Лаборатория компьютерной графики и мультимедиа ВМК МГУ

План

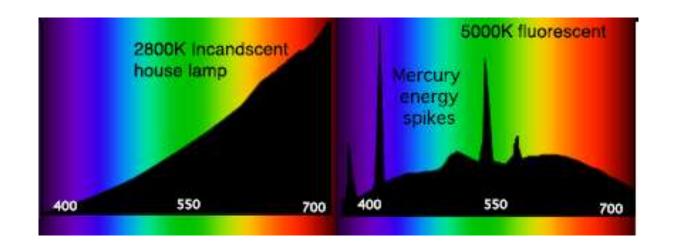
- Точка белого
- Цветовая температура
- Хроматическая адаптация
- Построение спектра по цвету

Переход между базисами – что умеем и что еще осталось

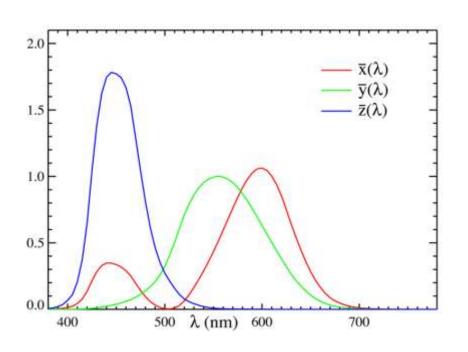
- Наша задача преобразование между разными цветовыми пространствами
- Умеем переходить между базисами
- Но еще нужно:
 - Учитывать изменение точки белого
 - Обрабатывать выход за пределы диапазона

Источник света и точка белого

- Источник света (illuminant) задается спектральным распределением
- Для каждого источника можно найти точку белого (white point) — это его цвет в системе CIE хуY
- Как получить координаты ху по спектру?



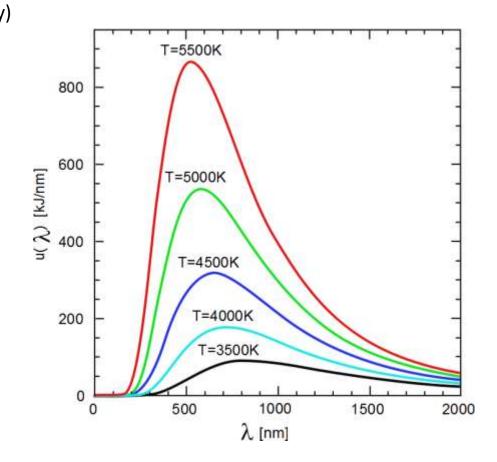
Повтор: как получить хроматические координаты ху по спектру?



$$X = \int_{\lambda=380}^{780} C(\lambda) \overline{x}(\lambda) d\lambda$$
$$Y = \int_{\lambda=380}^{780} C(\lambda) \overline{y}(\lambda) d\lambda$$
$$Z = \int_{\lambda=380}^{780} C(\lambda) \overline{z}(\lambda) d\lambda$$

Абсолютно черное тело

- Абсолютно черное тело (ideal black body)
 в физике это тело, поглощающее все попадающее на него излучение
- Т.е. тело ничего не отражает и не пропускает
- Однако оно излучает разные спектры излучения в зависимости от температуры
- Можно посчитать точку белого для черного тела и выразить ее через температуру в кельвинах
- Температурное излучение объекта (солнце, лампа и т.п.) можно описать в терминах температуры абсолютно черного тела.



Как посчитать точку белого для абсолютно черного тела?

• Закон Планка

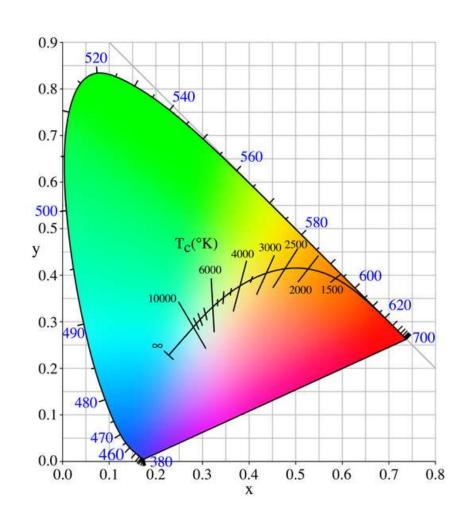
$$I(\nu, T)d\nu = \left(\frac{2h\nu^3}{c^2}\right) \frac{1}{e^{\frac{h\nu}{kT}} - 1} d\nu$$

- I(v,T) яркость (Bт/м2/ст/м) в диапазоне v+dv
- h постоянная Планка
- *С* скорость света
- К постоянна Больцмана
- и частота излучения
- Т температура в Кельвинах

Из этого получаем спектр, из спектра – цвет

Цветовая температура: примеры

- 1600 К: восход и закат
- 1800 К: свеча
- 2800 К: лампа накаливания
- 3200 К: студийные лампы
- 5200 К: яркое полуденное солнце
- 5500 К: усредненный дневной свет
- 6000 К: облачное небо
- 20000 К: ярко-синее чистое небо
- 28000 30000 К: молния



Соотнесенная цветовая температура

- В реальном мире только лампы накаливания имеют свойства, близкие к идеальному черному телу
- Поэтому необходимо расширить систему описания цветовой температуры для включения туда близких по цвету источников
- Соотнесенная цветовая температура для данного источника — это цветовая температура абсолютно черного тела, наиболее близкая по цвету к данному источнику (при одинаковой яркости и условиях наблюдения)

Однородное цветовое пространство (Uniform Color Space)

 Для данного источника света необходимо найти наиболее близкую точку на кривой Планка

• Чтобы близость по расстоянию соответствовала воспринимаемой близости, необходимо перейти в другое цветовое пространство

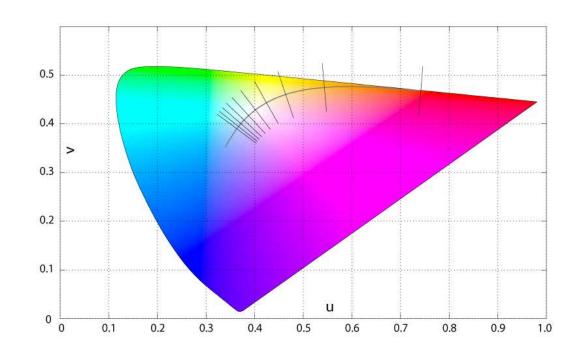
Пространство CIE 1960 UCS

$$u = \frac{5.5932x + 1.9116y}{12y - 1.882x + 2.9088}$$

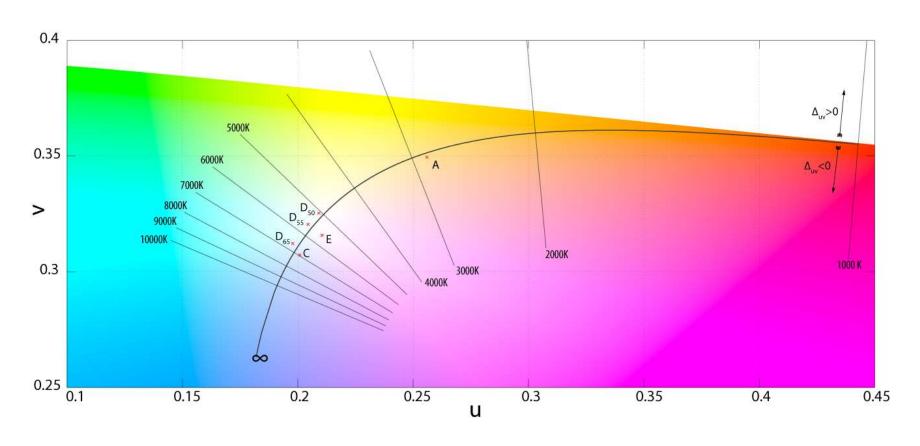
$$v = \frac{7.8972y}{12y - 1.882x + 2.9088}$$

В этом пространстве расстояние от источника до кривой Планка вычисляется по перпендикуляру

Больше ни для чего не используется! (см. CIE L*u*v*, CIE L*a*b*)



Пространство CIE 1960 UCS



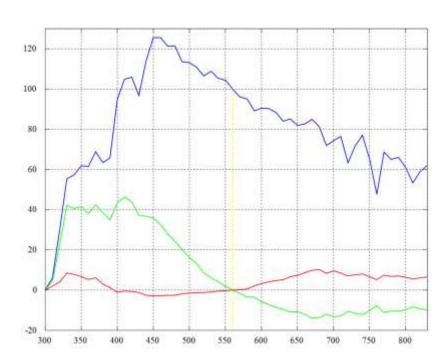
Любой источник теперь можно описать его ССТ + delta UV Но это имеет смысл только для источников, близких к кривой Планка

Стандартные источники CIE

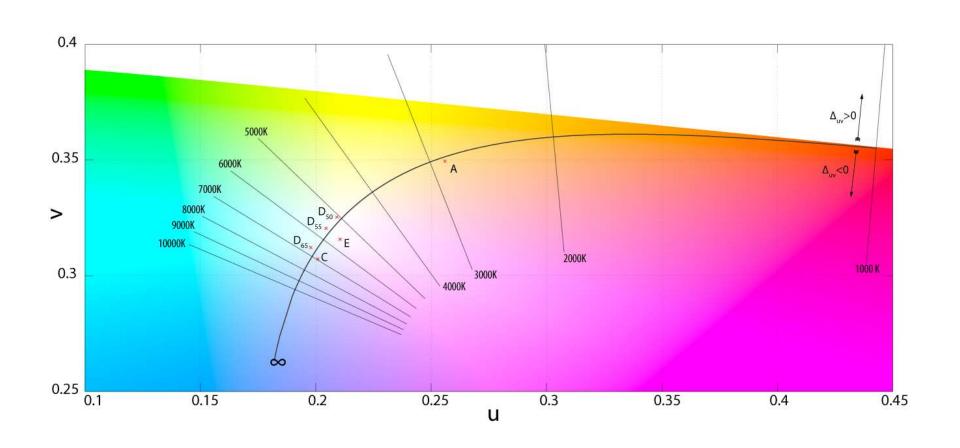
Имя	CIE 1931		ССТ	Прим
	х	у	-	
E	1/3	1/3	5400	Точка равной энергии
D55	0.33242	0.34743	5500	
D65	0.31271	0.32902	6500	TV, sRGB
D75	0.29902	0.31485	7500	
Α	0.44757	0.40745	2856	Лампа накаливания

Серия стандартных источников D

- Результат анализа большого количества спектров дневного освещения
- На основе РСА-анализа результатов выявлена возможность построения разных спектров дневного света на основе варьирования трех параметров
- S0 (blue) средний спектр
- S1 (green) желто-синий (солнце, облака)
- S2 (red) фиолето-зеленый (водяные пары)

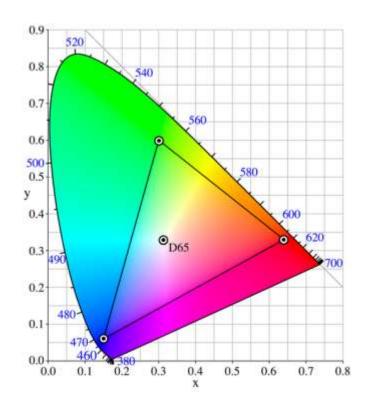


Стандартные источники на CIE 1960 UCS



Спецификация базовых источников с помощью точки белого

- Для полной спецификации обычно задают
 - ху-координаты для r,g,b-источников
 - точку белого (относительная яркость)



Пространство sRGB (основные цвета и точка белого)

Спецификация RGB элементов: точка белого

- Точка белого цвет, который считается белым в данных условиях
- Для монитора цвет, который испускают фосфоры с максимальной яркостью (1,1,1)
 - Фактически задает относительные яркости фосфоров
- Обычно точка белого для монитора выбирается как точка белого одного из стандартных источников CIE (часто D65)

Вход:

1. Хроматические координаты базовых источников

$$(x_r, y_r)$$

2. Хроматические координаты точки белого

$$(x_b, y_b)$$

Этапы решения:

$$(x_g, y_g)$$

1. Будем искать сразу матрицу преобразования RGB->XYZ

$$(x_w, y_w)$$

2. Построим преобразование в RGB для точки белого, т.к. мы знаем, что в RGB она будет равна (1,1,1)

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = M \begin{pmatrix} r \\ g \\ b \end{pmatrix}$$

$$M = \begin{pmatrix} X_1 & X_2 & X_3 \\ Y_1 & Y_2 & Y_3 \\ Z_1 & Z_2 & Z_3 \end{pmatrix}$$

Достраиваем координаты в CIE XYZ по координатам CIE хуY

$$X_i = \frac{x_i Y_i}{y_i}$$

$$Z_i = \frac{z_i Y_i}{y_i}$$

$$\begin{pmatrix} \frac{x_w}{y_w} \\ 1 \\ \frac{z_w}{y_w} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{x_r Y_r}{y_r} & \frac{x_g Y_g}{y_g} & \frac{x_b Y_b}{y_b} \\ Y_r & Y_g & Y_b \\ \frac{z_r Y_r}{y_r} & \frac{z_g Y_g}{y_g} & \frac{z_b Y_b}{y_b} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} \frac{x_w}{y_w} \\ 1 \\ \frac{z_w}{y_w} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{x_r}{y_r} & \frac{x_g}{y_g} & \frac{x_b}{y_b} \\ 1 & 1 & 1 \\ \frac{z_r}{y_r} & \frac{z_g}{y_g} & \frac{z_b}{y_b} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} Y_r & 0 & 0 \\ 0 & Y_g & 0 \\ 0 & 0 & Y_b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} \frac{x_w}{y_w} \\ 1 \\ \frac{z_w}{y_w} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_r & x_g & x_b \\ y_r & y_g & y_b \\ z_r & z_g & z_r \end{pmatrix} \begin{pmatrix} Y_r/y_r & 0 & 0 \\ 0 & Y_g/y_g & 0 \\ 0 & 0 & Y_b/y_b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} \frac{1}{y_w} \\ 1 \\ \frac{z_w}{y_w} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_r & x_g & x_b \\ y_r & y_g & y_b \\ z_r & z_g & z_r \end{pmatrix} \begin{pmatrix} Y_r/y_r & 0 & 0 \\ 0 & Y_g/y_g & 0 \\ 0 & 0 & Y_b/y_b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

$$F = \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix} W = \begin{pmatrix} \frac{x_w}{y_w} \\ 1 \\ \frac{z_w}{y_w} \end{pmatrix} K = \begin{pmatrix} x_r & x_g & x_b \\ y_r & y_g & y_b \\ z_r & z_g & z_r \end{pmatrix} G = \begin{pmatrix} Y_r/y_r & 0 & 0 \\ 0 & Y_g/y_g & 0 \\ 0 & 0 & Y_b/y_b \end{pmatrix},$$

$$W = KGF \Rightarrow GF = K^{-1}W, V = GF \Rightarrow V = K^{-1}W$$

 $M = KG$

Результирующий алгоритм вычисления матрицы преобразования

- 1. Строим W и K по данным монитора
- 2. Вычисляем V=K⁻¹W
- 3. Строим матрицу G по V
- 4. M=KG.

Хроматическая адаптация

- Человеческое восприятие цвета позволяет широкий диапазон адаптации к цвету источника света (хроматическая адаптация)
- Если плавно менять цвет источника освещения, человек будет воспринимать цвет поверхности таким же! (color constancy)
- Хотя измеренеие цвета покажет другой спектр и другие значения CIE XYZ

Проблемы адаптации = проблемы визуализации

- При просмотре некоторой реальной сцены можно считать наблюдателя адаптированным к освещению этой сцены
- При просмотре изображения этой сцены на экране, наблюдатель адаптирован к освещению помещения и параметрам монитора (точка белого)
- В общем случае адаптация разная и изображения выглядят по-разному!

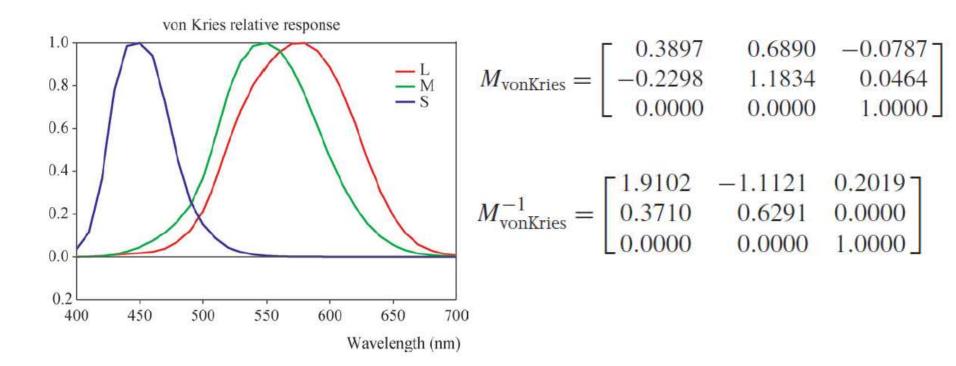
Как скорректировать?

- Знаем точку белого виртуальной сцены
- Знаем точку белого для просмотра (к которой сейчас адаптирован наблюдатель)
- Необходимо построить преобразование, которое преобразует цвет каждого пикселя изображения к нужной адаптации.

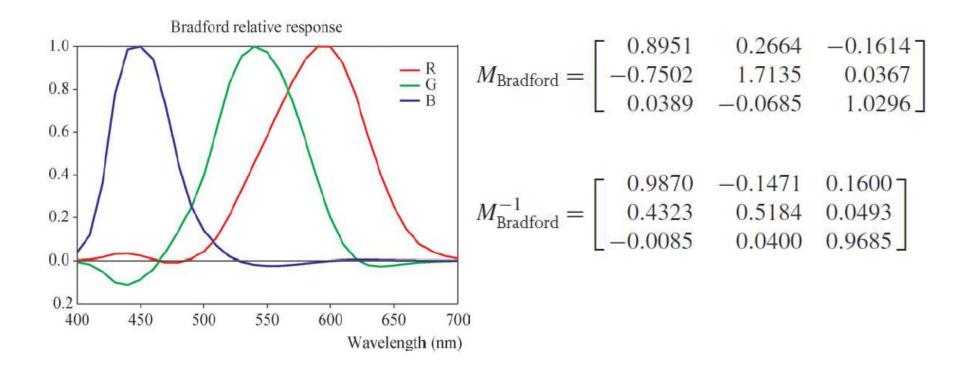
Модель von Kries (Иоганн Крис)

- В 1902 г. Von Kries предположил, что хроматическая адаптация протекает независимо на трех типах колбочек
- Следовательно, хроматическая адаптация может быть смоделирована преобразованием XYZ в LMS (cone response domain) и индивидуальным масштабированием компонент

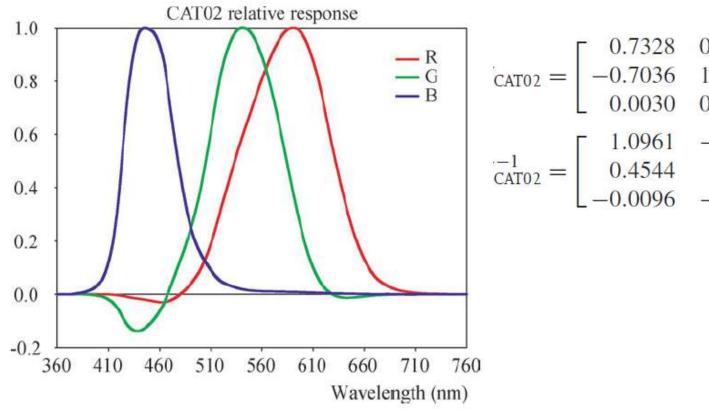
Функции отклика von Kries



Функции отклика Bradford



Функции отклика САТ02



$$c_{\text{CAT02}} = \begin{bmatrix} 0.7328 & 0.4296 & -0.1624 \\ -0.7036 & 1.6975 & 0.0061 \\ 0.0030 & 0.0136 & 0.9834 \end{bmatrix}$$

$$c_{\text{CAT02}}^{-1} = \begin{bmatrix} 1.0961 & -0.2789 & 0.1827 \\ 0.4544 & 0.4735 & 0.0721 \\ -0.0096 & -0.0057 & 1.0153 \end{bmatrix}$$

Алгоритм получения матрицы хроматического преобразования

- 1. Находим координаты точек белого в LMS
- 2. Находим коэффициенты масштабирования как отношения соответствующих координат
- 3. Для заданного цвета в ХҮХ
 - 1. Переводим его в LMS
 - 2. Масштабируем
 - 3. Возвращаем назад в XYZ

$$\begin{bmatrix} \rho_{S} \\ \gamma_{S} \\ \beta_{S} \end{bmatrix} = M_{\text{cat}} \begin{bmatrix} X_{S} \\ Y_{S} \\ Z_{S} \end{bmatrix}$$
$$\begin{bmatrix} \rho_{D} \\ \gamma_{D} \\ \beta_{D} \end{bmatrix} = M_{\text{cat}} \begin{bmatrix} X_{D} \\ Y_{D} \\ Z_{D} \end{bmatrix},$$

В матричном виде

• Можно построить суммарное преобразование в матричном виде:

$$M = M_{\text{cat}}^{-1} \begin{bmatrix} \rho_{\text{D}}/\rho_{\text{S}} & 0 & 0 \\ 0 & \gamma_{\text{D}}/\gamma_{\text{S}} & 0 \\ 0 & 0 & \beta_{\text{D}}/\beta_{\text{S}} \end{bmatrix} M_{\text{cat}}$$

$$\begin{bmatrix} X' \\ Y' \\ Z' \end{bmatrix} = M \begin{bmatrix} X \\ Y \\ Z \end{bmatrix}$$

Пример адаптации под разные источники



FIGURE 2.15 CAT02 chromatic adaptation. In reading order: original image, followed by five images chromatically adapted from D_{65} to incandescent, tungsten, D_{50} , E, and F2.

Разные операторы хроматической адаптации



Построение спектра по цвету

- Часто мы не можем узнать спектр источника света
 - В качестве источника берется изображения
 - Дизайнер задает цвет источника вручную (pick color),
 т.к. достаточно сложно моделировать сразу спектр,
 имеющий определенный цвет после рендеринга
- Встает задача получения спектра источника по его цвету
- Очевидно, может быть решена многими способами

Постановка задачи

- **На входе:** тройка R=(r,g,b) для конкретного пространства
- **На выходе:** спектр S(λ), такой, что синтетический источник с этим спектром будет давать в этом пространстве цвет R

Алгоритм решения задачи

- Переходим в пространство СІЕ 1931 XYZ: X=(x,y,z).
 X = MR.
 - Далее подбираем нужный спектр для соответствия этому цвету.
- 2. Задаем три базовых спектра $F1(\lambda)$, $F2(\lambda)$, $F3(\lambda)$
 - Результирующий спектр будем получать их комбинацией
- 3. Рассчитываем коэффициенты весов

Этап 1: (r,g,b) -> (x,y,z)

Применяем:

- либо матрицу для одного из стандартных RGBпространств
- Либо преобразование на основе «фосфоров» конкретного монитора
- X=(x,y,z). X = MR.

Этап 2: F1, F2, F3

- Нужно выбрать любые линейно независимые функции
- Для примера возьмем дельта-функции для разных длин волн:

```
delta_1(\lambda), delta_2(\lambda), delta_3(\lambda)
```

Результирующий спектр будем строить в таком виде:

```
S(\lambda) =
a1*delta_1(\lambda)+
a2*delta_2(\lambda)+
a3*delta_3(\lambda)
```

Задача – найти а1,а2,а3 такие, чтобы спектр целиком соответствовал (x,y,z)

Этап 3: расчет а1,а2,а3

$$X = \int x(\lambda)S(\lambda)d\lambda =$$

= $x(\lambda_1)a_1 + x(\lambda_2)a_2 + x(\lambda_3)a_3$

$$Y = \int y(\lambda)S(\lambda)d\lambda =$$

= $y(\lambda_1)a_1 + y(\lambda_2)a_2 + y(\lambda_3)a_3$

$$Z = \int z(\lambda)S(\lambda)d\lambda =$$

= $z(\lambda_1)a_1 + z(\lambda_2)a_2 + z(\lambda_3)a_3$

Этап 3: расчет а1,а2,а3

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \bar{x}(\lambda_1) & \bar{x}(\lambda_2) & \bar{x}(\lambda_3) \\ \bar{y}(\lambda_1) & \bar{y}(\lambda_2) & \bar{y}(\lambda_3) \\ \bar{z}(\lambda_1) & \bar{z}(\lambda_3) & \bar{z}(\lambda_3) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix}$$

Получили матрицу С ——

- A=C⁻¹X
- X = MR.
- => A=C⁻¹MR

Особенности и проблемы метода

- Предложенное решение на основе спектра с дельта-функциями может является проблемой при визуализации, т.к. спектр разрывный
- В качестве базовых можно взять другие, непрерывные функции

Можно получить отрицательный спектр!

Литература по построению спектра

- Glassner, A. 1989. How to derive a spectrum from an RGB triplet. *Computer Graphics and Applications, IEEE*: 95-99
- Жданов, Д., Потемин, И. 2010. Построение спектрального представления из RGB данных в задачах спектрального моделирования. In *GraphiCon'2010*.
 http://www.graphicon.ru/proceedings/2010/conference/RU/S e1/59.pdf.
- Татаринов А., Игнатенко А. Спектральный цвет и его реконструкция из RGB. *Компьютерная графика и мультимедиа*. Выпуск №4(3)/2006. http://cgm.computergraphics.ru/content/view/117

Итоги

- Точка белого применяется при описании реальных RGB-систем (и не только). Часто характеризуется цветовой температурой
- Цветовая температура температура абсолютно черного тела, соответствующему данному цвету
- Хроматическая адаптация процесс преобразования цветового пространства для учета адаптации человека к освещению
- Построение спектра по цвету задача, которую приходится решать в системах фотореалистичного синтеза для получения спектров источников и спектров отражений

• В следующий раз: гамма, гамма-коррекция, гамма-кодирование, кривая калибровки камеры