

#### Коэффициент силуэта

Коэффициент силуэта вычисляется по следующей формуле:

$$s_i = \frac{(b_i - a_i)}{\max(a_i, b_i)}$$

где:

- $ightarrow a_i$  среднее расстояние от данного объекта  $x_i$  до объектов из того же кластера;
- $ightarrow b_i$  среднее расстояние от данного объекта  $x_i$  до объектов из другого ближайшего кластера.

#### Индекс Калински — Харабаса

Следующий коэффициент, который мы рассмотрим, — это **индекс Калински** — **Харабаса**. Он показывает отношение между разбросом значений между кластерами и разбросом значений внутри кластеров и вычисляется по следующей формуле:

$$rac{SS_B}{SS_W} imes rac{(N-K)}{(K-1)}$$

В данной формуле:

- → N общее количество объектов;
- $\rightarrow$  K количество кластеров;
- ightarrow  $\mathit{SS}_{\mathit{B}}$  взвешенная межкластерная сумма квадратов расстояний;
- ightarrow  $SS_{_{
  m W}}$  внутрикластерная сумма квадратов расстояний.

**Первый шаг** — рассчитать взвешенную межкластерную сумму квадратов расстояний:

$$SS_B = \sum_{k=1}^K n_k imes \left\| C_k - C 
ight\|^2$$

Второй шаг — рассчитать внутрикластерную сумму квадратов.

**Курс** Специализация Data Science **Модуль MATH&ML-11** "Кластеризация и техники понижения размерности. Часть II"

$$\sum_{i=1}^{n_k} \left\| X_{ik} - C_k 
ight\|^2$$

В данной формуле:

- $\rightarrow n_{_{\rm b}}$  количество наблюдений в кластере k;
- $\rightarrow$   $X_{ik}$  i-ое наблюдение в кластере k;
- ightarrow  $\mathcal{C}_{\nu}$  центроид кластера k.

Такое значение мы рассчитываем для каждого кластера, а потом уже складываем их для получения значения  $SS_{w}$ .

#### Индекс Дэвиса — Болдина

Перейдём к последнему из трёх наиболее важных для нас коэффициентов — индексу Дэвиса — Болдина. Рассмотрим процесс его вычисления сразу по шагам, так как он реализуется достаточно сложно.

#### Шаг 1

Для начала вычисляем для каждого кластера следующую меру разброса значений (в контексте этой формулы её называют компактностью) внутри него:

$$S_k = \left\{rac{1}{n_k}\sum_{i=1}^{n_k}\left|X_{ik}-C_k
ight|^q
ight\}^{rac{1}{q}}$$

В данной формуле:

- $\rightarrow n_{_{\rm L}}$  количество наблюдений в кластере k;
- ightarrow  $X_{ik}$  i-ое наблюдение в кластере k;
- $\rightarrow$   $C_{_{b}}$  центроид кластера k;
- $\rightarrow$  q обычно принимает значение 2 (в этом случае мы рассматриваем уже привычное нам евклидово расстояние).



#### Шаг 2

Далее находим расстояния между центроидами кластеров (этот показатель называют отделимостью):

$$M_{i,j} = \left\| C_i - C_j 
ight\|_q$$

#### Шаг 3

Теперь для каждой пары кластеров вычисляем следующее отношение:

$$R_{ij} = rac{S_i + S_j}{M_{ij}}$$

Также для каждого кластера находим максимум из полученных значений:

$$R_i \equiv \mathrm{maximum}(R_{ij})$$

#### Шаг 4

Усредняем значения, найденные в предыдущем пункте, — это и будет итоговое значение индекса:

$$DBI = \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} R_i$$

#### Внутрикластерное расстояние

Для того чтобы оценить качество кластеризации, можно вычислить суммарное внутрикластерное расстояние:

$$F_0 = \sum_{k=1}^K \sum_{i=1}^N [a(x_i) = k] 
ho(x_i, c_k)$$

#### Межкластерное расстояние

Аналогично суммарному внутрикластерному расстоянию, вводится межкластерное расстояние:

$$F_1 = \sum_{i,j=1}^N [a(x_i) 
eq a(x_j)] 
ho(x_i,x_j)$$



### Отношение расстояний

Логичным образом из предыдущих двух метрик (внутрикластерного и межкластерного расстояний) мы получаем отношение расстояний:

$$rac{F_0}{F_1} o \min$$

ВНУТРЕННЯЯ МЕРА	ИНТЕРПРЕТАЦИЯ	ДИАПАЗОН ЗНАЧЕНИЙ	ФУНКЦИЯ В БИБЛИОТЕКЕ SKLEARN
Коэффициент силуэта	Мера того, насколько объект похож на объекты из своего собственного кластера по сравнению с объектами из других кластеров.	От -1 до 1: при качественной кластеризации значение близко к 1.	silhouette_score()
Индекс Калински — Харабаса	Показывает отношение между разбросом значений между кластерами и разбросом значений внутри кластеров. Оценка выше, когда кластеры плотные и хорошо разделены.	любое неотрицательно е значение. Чем больше значение, тем лучше.	calinski_harabasz _score()
Индекс Дэвиса — Болдина	Показывает среднюю «схожесть» между кластерами.	Не менее 0. Чем меньше значение, тем лучше.	davies_bouldin_s core()
Внутрикластер ное расстояние	Показывает, насколько плотно расположены объекты в кластерах.	Не менее 0. Чем меньше значение, тем лучше.	Не реализовано



Межкластерно е расстояние	Показывает, насколько далеки друг от друга элементы из разных	Не менее 0. Чем больше значение, тем	Не реализовано
	кластеров.	лучше.	

#### Индекс Рэнда

Индекс Рэнда вычисляется по следующей формуле:

$$ext{RI} = rac{2(a+b)}{N(N-1)}$$

где:

- → N количество объектов в выборке;
- $\rightarrow$  *а* число пар объектов, которые имеют одинаковые метки (т. е. в фактическом разбиении находятся в одном классе) и располагаются в одном кластере;
- $\rightarrow$  b— число пар объектов, которые имеют различные метки (т. е. в фактическом разбиении находятся в разных классах) и располагаются в разных кластерах.

Также используют скорректированный индекс Рэнда (Adjusted Rand Index):

$$ext{ARI} = rac{ ext{RI} - E[ ext{RI}]}{ ext{max}( ext{RI}) - E[ ext{RI}]}$$

Его преимущество перед обычным индексом Рэнда состоит в том, что при случайных кластеризациях его значение близко к нулю вне зависимости от количества кластеров и наблюдений.

#### Нормализованная взаимная информация

Следующая мера — NMI (Normalized Mutual Information), или нормализованная взаимная информация. Она определяется следующим образом:

**Курс** Специализация Data Science **Модуль MATH&ML-11** "Кластеризация и техники понижения размерности. Часть II"

$$NMI(Y_{true}, Y_{pred}) = rac{2 imes I(Y_{true}; Y_{pred})}{[H(Y_{true}) + H(Y_{pred})]}$$

Здесь:

- ightarrow  $Y_{true}$  реальные значения меток кластеров для элементов;
- ightarrow  $Y_{pred}$  предсказанные значения меток кластеров для элементов;
- → H() функция, которая называется критерием информативности, или энтропией Шеннона;
- → I() функция взаимной информации.

#### Однородность

**Однородность** её называют **гомогенностью**. Она показывает, насколько элементы в кластере похожи между собой, и вычисляется по следующей формуле:

$$egin{aligned} ext{homogeneity} &= 1 - rac{H(Y_{ ext{true}} \mid Y_{ ext{pred}})}{H(Y_{ ext{true}})} \end{aligned}$$

#### Полнота

Результат кластеризации удовлетворяет требованиям полноты, если все элементы данных, принадлежащие к одному классу, оказались в одном кластере.

$$ext{completeness } = 1 - rac{H(Y_{ ext{pred}} \mid Y_{ ext{true}})}{H(Y_{ ext{pred}})}$$

#### **V-мера**

$$v = \frac{(1+\beta) \times \text{homogeneity} \times \text{completeness}}{(\beta \times \text{homogeneity} + \text{completeness})}$$

# **Курс** Специализация Data Science **Модуль МАТН&МL-11** "Кластеризация и техники понижения размерности. Часть II"

Напомним, что по умолчанию  $\beta=1$ , но это значение можно варьировать, если хочется придать разный вес разным свойствам:

- ightarrow Если однородность кластеров важнее, чем их полнота, следует указать значение eta < 1. Тогда значение  $eta imes \mathbf{homogeneity}$  в знаменателе получится небольшим и тем самым будет сильнее влиять на значение v. Чем меньше  $eta imes \mathbf{homogeneity}$  , тем выше v.
- → Если однородность кластеров не особо важна, но важно, чтобы каждый кластер содержал максимальное количество похожих объектов, тогда мы регулируем значение β так, чтобы оно было больше 1.

МЕТРИКА	ИНТЕРПРЕТАЦИЯ И ПРИМЕНЕНИЕ	ДИАПАЗОН ЗНАЧЕНИЙ	ФУНКЦИЯ В МОДУЛЕ METRICS БИБЛИОТЕКИ SKLEARN
Однород ность (homogen eity score)	Показывает, насколько однородны получившиеся кластеры. Если в кластере оказались элементы из другого кластера, значение метрики уменьшается.	1 — идеально однородные кластеры; 0 — кластеры максимально разнородные.	homogeneity_ score
Полнота (complete ness score)	Показывает, насколько кластер заполнен объектами, которые в действительности должны принадлежать к этому кластеру.	1 — идеальное значение; 0 — объекты, которые должны образовывать один кластер, разделились на большее количество кластеров.	completeness_ score



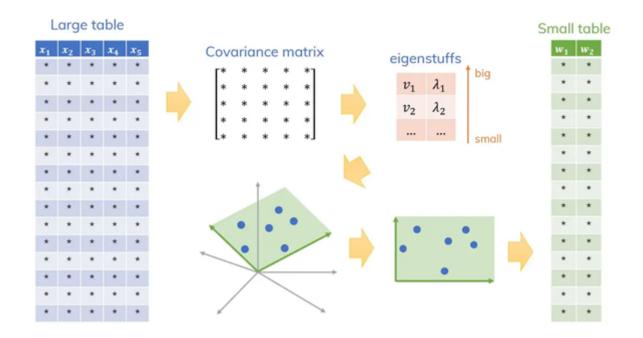
V-mepa (V-measur e)	Комбинация метрик полноты и однородности кластеров.	1 — идеально полные и однородные кластеры; 0 — полученные кластеры неоднородные, количество кластеров слишком большое.	v_measure_sc ore
Индекс Рэнда	Показывает долю объектов датасета, которые мы правильно определили в кластер.	1 — все объекты в предсказанном кластере попали в правильные кластеры.	rand_score
Нормализ ованная взаимная информа ция	Показывает, насколько разбиение согласуется с реальными метками.	1 — максимальная согласованност ь, все объекты находятся в правильных кластерах; 0 — случайное разбиение.	normalized_m utual_info_scor e

### АЛГОРИТМ РЕАЛИЗАЦИИ РСА

- 1 Стандартизировать данные.
- 2 Рассчитать ковариационную матрицу для объектов.

### **Курс** Специализация Data Science **Модуль МАТН&ML-11** "Кластеризация и техники понижения размерности. Часть II"

- 3 Рассчитать собственные значения и собственные векторы для ковариационной матрицы.
- **4** Отсортировать собственные значения и соответствующие им собственные векторы.
- **5** Выбрать k наибольших собственных значений и сформировать матрицу соответствующих собственных векторов.
- 6 Преобразовать исходные данные, умножив матрицу данных на матрицу отобранных собственных векторов.



#### SVD

Суть сингулярного разложения заключается в следующей теореме:

Любую прямоугольную матрицу A размера (n, m) можно представить в виде произведения трёх матриц:

$$A_{n imes m} = U_{n imes n} \cdot D_{n imes m} \cdot V_{m imes m}^T$$

В этой формуле:

**Курс** Специализация Data Science **Модуль MATH&ML-11** "Кластеризация и техники понижения размерности. Часть II"

- ightharpoonup U матрица размера (n, n). Все её столбцы ортогональны друг другу и имеют единичную длину. Такие матрицы называются **ортогональными**. Эта матрица содержит нормированные собственные векторы матрицы  $AA^T$ .
- → D матрица размера (n, m). На её главной диагонали стоят числа, называемые **сингулярными** числами (они являются корнями из собственных значений матриц  $AA^T$  и  $A^TA$ ), а вне главной диагонали стоят нули. Если мы решаем задачу снижения размерности, то элементы этой матрицы, если их возвести в квадрат, можно интерпретировать как дисперсию, которую объясняет каждая компонента.
- ightharpoonup V матрица размера (m, m). Она тоже **ортогональная** и содержит нормированные собственные векторы матрицы  $A^TA$ .

#### t-SNE

Итак, вы уже знакомы с двумя алгоритмами для понижения размерности — PCA и SVD. Теперь давайте познакомимся с третьим — t-SNE (стохастическое вложение соседей с t-распределением). Его преимущество относительно первых двух заключается в том, что он может реализовывать уменьшение размерности и разделение для данных, которые являются линейно неразделимыми.

Первый шаг в алгоритме t-SNE включает в себя измерение расстояния от одной точки до всех остальных. Изначально эти расстояния измеряются с помощью обычного евклидова расстояния, а затем сопоставляются со значениями вероятностей.

Функция плотности для нормального распределения записывается следующим образом:

$$P(x)=rac{1}{\sigma\sqrt{2\pi}}e^{-(x-\mu)^2/\left(2\sigma^2
ight)}$$

**Курс** Специализация Data Science **Модуль MATH&ML-11** "Кластеризация и техники понижения размерности. Часть II"

Если мы опустим множитель перед экспонентой, заменим среднее арифметическое на другую точку и отмасштабируем полученное значение, то получим следующее выражение:

$$p_{j|i} = \frac{\exp(-\|x_i - x_j\|^2 / 2\sigma_i^2)}{\sum_{k \neq i} \exp(-\|x_i - x_k\|^2 / 2\sigma_i^2)},$$

Таким образом мы можем вычислить показатель, отражающий, насколько точка  $x_i$  близка к точке  $x_i$  при гауссовском распределении, сформированном с математическим ожиданием, равным  $x_i$ , и с некоторым  $\sigma$ , которое выбирается таким образом, чтобы у объектов в областях с большей плотностью была более маленькая дисперсия.

Теперь давайте рассмотрим оценки близости для точек, которые получились в результате снижения размерности. Найдём для них ровно тот же показатель:

$$q_{j|i} = \frac{\exp(-\|y_i - y_j\|^2)}{\sum_{k \neq i} \exp(-\|y_i - y_k\|^2)}.$$

**Примечание.** Считаем, что  $x_i$  переходит в  $y_i$ ,  $x_j$  переходит в  $y_i$  и так далее.

Если между точками  $y_i$  и  $y_j$  будет такое же сходство, как и между изначальными точками  $x_i$  и  $x_j$ , то значения соответствующих условных вероятностей  $p_{j|i}$  и  $q_{j|i}$  будут эквивалентными. Чтобы оценить, насколько  $q_{j|i}$  близко к  $p_{j|i}$ , используется **дивергенция (расстояние) Кульбака — Лейблера** (иногда его обозначают просто как KL).

Расстояние KL — это мера различий двух распределений вероятностей.



Чем ниже значение расстояния KL, тем ближе два распределения друг к другу. Расстояние KL, равное 0, подразумевает, что два рассматриваемых распределения идентичны.

После снижения размерности расстояние между двумя точками должно быть значительно больше расстояния, которое можно получить в гауссовом распределении (потому что, например, при переходе из двухмерного пространства в одномерное, нам надо сразу учесть расстояния по двум осям на одной — для этого расстояния на одной оси должны быть достаточно большими). Эту проблему называют «проблемой скученности», и для её решения используют распределение Стьюдента.

В t-SNE используется именно распределение Стьюдента. Тогда показатель близости (вероятность) будет вычисляться следующим образом:

$$q_{i|j} = rac{\left(1 + \left\|y_i - y_j
ight\|^2
ight)^{-1}}{\sum_{k 
eq l} \left(1 + \left\|y_k - y_l
ight\|^2
ight)^{-1}}$$

Градиент функции потерь, соответственно, примет следующий вид:

$$rac{\partial C}{\partial y_i} = 4 \sum_j (p_{ij} - q_{ij}) (y_i - y_j) \Big( 1 + \left\| y_i - y_j 
ight\|^2 \Big)^{-1}$$