

## ОГЛАВЛЕНИЕ

Вступление . . . . .	9
1 Теория . . . . .	10
1.1 Постановка задачи. . . . .	10
1.2 Существующие решения. . . . .	11
1.2.1 Итеративный алгоритм ближайших точек . . . . .	11
1.2.2 Итеративный алгоритм ближайших точек с нормальями . . . . .	11
1.3 Идеи . . . . .	12
1.3.1 Симметричный итеративный алгоритм ближайших точек . . . . .	12
1.3.2 Выбор исходного и целевого облаков точек . . . . .	12
1.3.3 Использование инвариантов . . . . .	12
2 Расстояние Хаусдорфа . . . . .	14
2.1 Теоретические основы . . . . .	14
2.2 Хаусдорфова мера . . . . .	14
2.3 Расстояние Хаусдорфа . . . . .	15
2.3.1 Пример. . . . .	16
Список литературы . . . . .	18

## ВСТУПЛЕНИЕ

**Актуальность работы** Оценка положения камеры по облакам точек лежит в основе сканирования объектов с помощью 3D сканера. Для решения этой задачи используется итеративный алгоритм ближайших точек и его модификации, однако они учитывают только расстояния между точками двух множеств. Взаимосвязь между точками одного облака содержит дополнительную информацию, которая может повысить качество оценки перемещения камеры.

*Объект исследования* — методы оценки параметров камеры.

*Предмет исследования* — алгоритмы сопоставления облаков точек.

**Цель исследования.** Разработка эффективного алгоритма сопоставления двух облаков точек.

Задания следующие:

- 1) исследовать существующие алгоритмы сопоставления облаков точек;
- 2) предложить альтернативный алгоритм сопоставления облаков точек.

# 1 ТЕОРИЯ

## 1.1 Постановка задачи.

Есть два облака точек: исходное  $S$  (source) и целевое  $T$  (target). К точкам исходного множества  $\vec{s} \in S$  применили поворот  $R \in \mathbb{R}^{3 \times 3}$  и перемещение  $\vec{b} \in \mathbb{R}^3$ , а также в процессе сканирования появился аддитивный гауссовый шум с неизвестной дисперсией

$$\vec{k}_s = R \cdot \vec{s} + \vec{b} + \xi_s, \quad \xi_s \sim N(\vec{0}, \sigma^2 \cdot I) \quad (1.1)$$

где  $k : S \rightarrow T$  — функция, которая сопоставляет каждой точке из исходного множества точку из целевого множества. Воспользовавшись методом максимального правдоподобия, получаем оптимизационную задачу

$$P(k, R, \vec{b}) = \prod_{\vec{s} \in S} \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \cdot e^{-\frac{\|\vec{k}_s - R \cdot \vec{s} - \vec{b}\|^2}{2\sigma^2}} \rightarrow \max_{k, R, \vec{b}}. \quad (1.2)$$

После логарифмирования, умножения на константу и отбрасывания постоянных слагаемых и множителей получаем задачу минимизации

$$E(k, R, b) = \sum_{\vec{s} \in S} \left\| \vec{k}_s - R \cdot \vec{s} - \vec{b} \right\|^2 \rightarrow \min_{k, R, b}. \quad (1.3)$$

Два множества зачастую не имеют взаимно-однозначного отображения. Это может приводить к тому, что два отрезка, расположенные под прямым углом в одном облаке точек, могут соответствовать трём отрезкам в другом облаке точек, между соседними парами которых углы по 45 градусов.

## 1.2 Существующие решения.

### 1.2.1 Итеративный алгоритм ближайших точек

Итеративный алгоритм ближайших точек (Iterative Closest Points, ICP) [1] состоит из двух чередующихся операций. Инициализируется алгоритм единичной матрицей  $R = I$  и нулевым вектором смещения  $\vec{b} = \vec{0}$ . Первая итерация состоит в поиске разметки с фиксированной трансформацией

$$\sum_{\vec{s} \in S} \left\| \vec{k}_s - R \cdot \vec{s} - \vec{b} \right\|^2 \rightarrow \min_k. \quad (1.4)$$

На следующей итерации происходит поиск поворота и смещения при текущей разметке

$$\sum_{\vec{s} \in S} \left\| \vec{k}_s - R \cdot \vec{s} - \vec{b} \right\|^2 \rightarrow \min_{R, \vec{b}}. \quad (1.5)$$

Эти два шага повторяются, пока не будет достигнут желаемый результат, то есть пока расстояние между двумя облаками точек не будет сведено к минимуму.

### 1.2.2 Итеративный алгоритм ближайших точек с нормальными

Отличием данного алгоритма (Normal ICP) [2] является то, что он рассматривает каждую точку вместе с локальными особенностями поверхности

$$E(k, R, b) = \sum_{\vec{s} \in S} \alpha_{point} \cdot \left\| \vec{k}_s - R \cdot \vec{s} - \vec{b} \right\|^2 + \alpha_{plane} \cdot \left| \vec{n}_s^T \cdot \left( \vec{k}_s - R \cdot \vec{s} - \vec{b} \right) \right| \rightarrow \min_{k, R, b}, \quad (1.6)$$

где  $\alpha_{point}$  и  $\alpha_{plane}$  — константы, а  $\vec{n}_s$  — нормаль к точке  $\vec{s}$  на исходном облаке.

Для улучшения работы алгоритма убираются

- 1) вершины, нормали которых слишком отличаются от нормалей ближайших соседей из целевого облака;
- 2) вершины, которые находятся далеко от соседей из целевого облака;
- 3) вершины, которые находятся на краю объектов.

## 1.3 Идеи

### 1.3.1 Симметричный итеративный алгоритм ближайших точек

Для каждой точки из исходного облака ищем ближайшую точку на целевом облаке. Вычисляем матрицу поворота и вектор смещения для исходного облака. Далее для каждой точки из целевого облака находим ближайшую точку на исходном облаке, оцениваем матрицу поворота и вектор смещения для целевого облака и повторяем все действия снова.

### 1.3.2 Выбор исходного и целевого облаков точек

В качестве исходного облака можно брать то, где точек меньше, а в качестве целевой — то, где точек больше. Таким образом нужно будет найти меньше соответствующих пар точек.

### 1.3.3 Использование инвариантов

Некоторые характеристики облака точек сохраняются при поворотах и перемещениях, то есть являются инвариантными относительно них. Значит, что по этим признакам можно совмещать два облака точек, не беря во вни-

мание сами трансформации, которые можно будет быстро найти при наличии разметки  $k$ . К таким свойствам относятся длины отрезков и площади замкнутых фигур [3].

## 2 РАССТОЯНИЕ ХАУСДОРФА

### 2.1 Теоретические основы

Метрическое пространство — это пара  $(S, d)$ , состоящая из множества  $S$  и метрики  $d : S \times S \rightarrow \mathbb{R}$ , то есть для любых  $x, y, z \in S$  выполняется

- 1)  $d(x, y) \geq 0$ ;
- 2)  $d(x, y) = 0 \Leftrightarrow x = y$  — аксиома тождества;
- 3)  $d(x, y) = d(y, x)$  — аксиома симметрии;
- 4)  $d(x, z) \leq d(x, y) + d(y, z)$  — неравенство треугольника.

Метрическое пространство называется полным, если любая фундаментальная последовательность его точек имеет предел в этом пространстве.

Множество  $X$  точек метрического пространства  $(S, d)$  называется компактным, если из любого его открытого покрытия можно выделить конечное число множеств, которые тоже покрывают множество  $X$ .

Метрическое пространство  $S$  называется сепарабельным, если для любого  $x \in S$  и любого  $\varepsilon > 0$  имеется такой элемент  $x_s \in S$ , что  $d(x, x_s) \leq \varepsilon$ .

### 2.2 Хаусдорфова мера

Классическая процедура оценки площади плоской фигуры заключается в аппроксимации множества  $S$  маленькими кубиками, объёмы которых суммируются. Хаусдорф же заменяет квадраты шарами.

Если  $S$  является поверхностью, то её площадь можно оценить складывая площади  $\pi\rho^2$  каждого шара. В более общем виде вместо  $\pi\rho^2$  используется пробная функция  $h(\rho)$ . В таком случае можно сказать, что мера конечного покрытия множества  $S$  шарами радиуса  $\rho_m$  равна  $\sum_{m \in M} h(\rho_m)$ , где  $M$  — множество индексов. Для более экономного покрытия рассматривается покрытие

шарами, радиус которых меньше  $\rho$ , и образуется точная нижняя грань

$$\inf_{\rho_m < \rho} \sum_{m \in M} h(\rho_m). \quad (2.1)$$

При  $\rho \rightarrow 0$  условие на радиусы шаров становится слишком жёстким, и выражение 2.1 возрастает. У него есть предел

$$\lim_{\rho \rightarrow 0} \inf_{\rho_m < \rho} \sum_{m \in M} h(\rho_m).$$

Он определяет  $h$ -меру множества  $S$  [4].

Пример такой меры — логарифмическая  $h$ -мера при

$$h(\rho) = \frac{1}{\ln |\rho|}.$$

Если же  $h(\rho) = \gamma(d) \rho^2$ , где введена функция, соответствующая протяжённости шара единичного радиуса

$$\gamma(d) = \frac{[\Gamma(\frac{1}{2})]^d}{\Gamma(1 + \frac{d}{2})},$$

то  $h$ -мера называется  $d$ -мерной.

### 2.3 Расстояние Хаусдорфа

Расстояние Хаусдорфа определяется на множестве всех непустых компактных подмножеств пространства  $\mathbb{R}^n$ .

Пусть  $E$  и  $F$  — непустые компактные подмножества  $\mathbb{R}^n$ . Расстояние Ха-



усдорфа между  $E$  и  $F$  определяется как

$$H(E, F) = \min \{ \varepsilon > 0 \mid E \subset F + \varepsilon, F \subset E + \varepsilon \}, \quad (2.2)$$

где  $E + \varepsilon$  — объединение замкнутых шаров с центром в точке  $x$  радиуса  $\varepsilon$

$$E + \varepsilon = \bigcup_{x \in E} \{ \overline{B}_\varepsilon(x) \}.$$

### 2.3.1 Пример

Найдём расстояние Хаусдорфа между двумя эллипсами 2.1 [5]

$$\begin{aligned} E &: \frac{x^2}{4} + 4y^2 = 1, \\ F &: 4(x - 2)^2 + \frac{y^2}{4} = 1. \end{aligned}$$

Пунктиром нарисованы эллипсы  $E + \varepsilon$  и  $F + \varepsilon$  такие, чтобы выполнялось 2.2. Таким образом  $\varepsilon$  в данном случае — это расстояние между точками  $A$  и  $B$ , которое равно  $\varepsilon = 1.5 - (-2) = 3.5$ . Поэтому  $H(E, D) = 3.5$ .

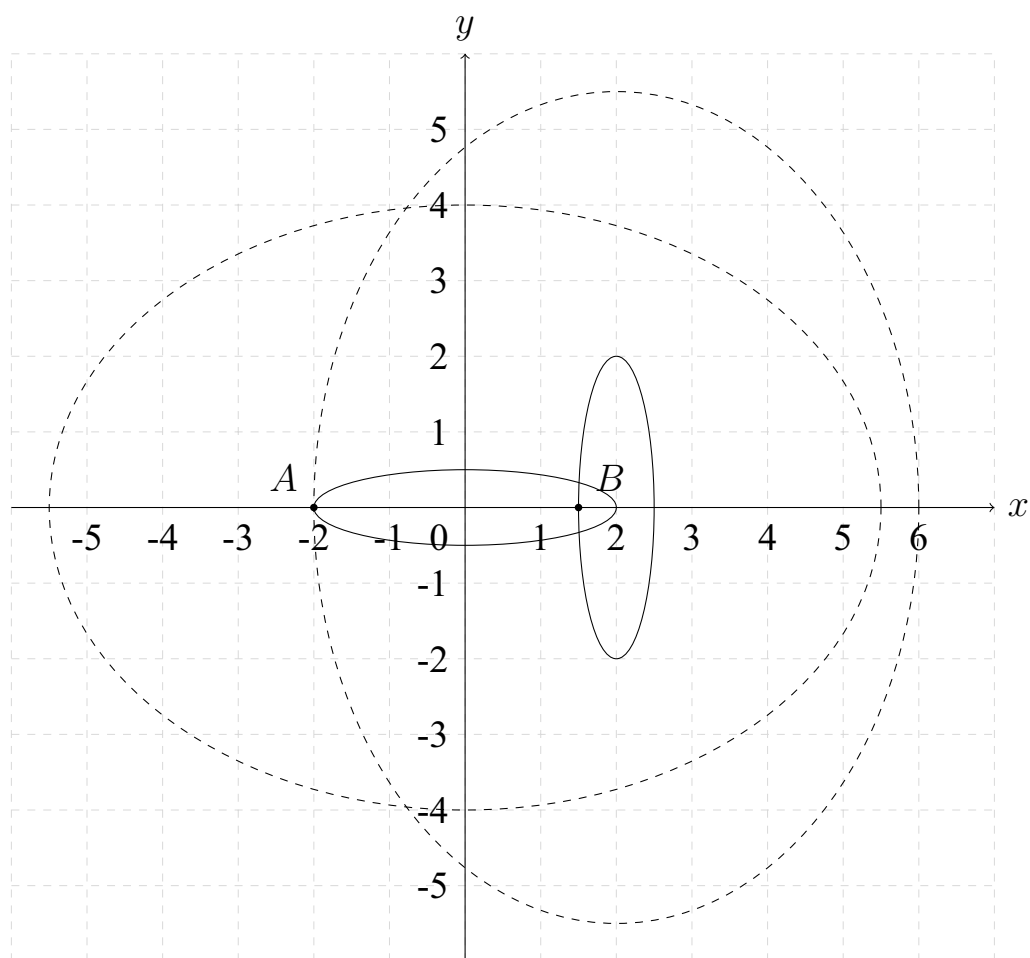


Рисунок 2.1 — Эллипсы, между которыми ищем расстояние Хаусдорфа

## СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- 1 Zhang, Zhengyou. Iterative point matching for registration of free-form curves and surfaces / Zhengyou Zhang // *International journal of computer vision*. — 1994. — October. — Vol. 13. — Pp. 119–152.
- 2 Li, Hao. Global Correspondence Optimization for Non-Rigid Registration of Depth Scans / Hao Li, Robert W. Sumner, Mark Pauly // *Computer Graphics Forum (Proc. SGP'08)*. — 2008. — July. — Vol. 27, no. 5.
- 3 Hartley, R. Multiple View Geometry in Computer Vision / R. Hartley, A. Zisserman. — Cambridge University Press, 2004.
- 4 Mandelbrot, B.B. The Fractal Geometry of Nature / B.B. Mandelbrot // Einaudi paperbacks. — Henry Holt and Company, 1982.
- 5 Crownover, R.M. Introduction to fractals and chaos / R.M. Crownover // Jones and Bartlett books in mathematics. — Jones and Bartlett, 1995.