

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 нормалями | 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

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

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 нормалями

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

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

где α_{point} и α_{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, объемы 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 ρ_m равна $\sum_{m \in M} h(\rho_m)$, где M — множество индексов. Для более экономного покрытия рассматривается покрытие

шарами, радиус которых меньше ρ , 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

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

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

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

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

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

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 ε в данном случае — это расстояние между точками A и B , которое равно $\varepsilon = 1.5 - (-2) = 3.5$. Поэтому $H(E, D) = 3.5$.

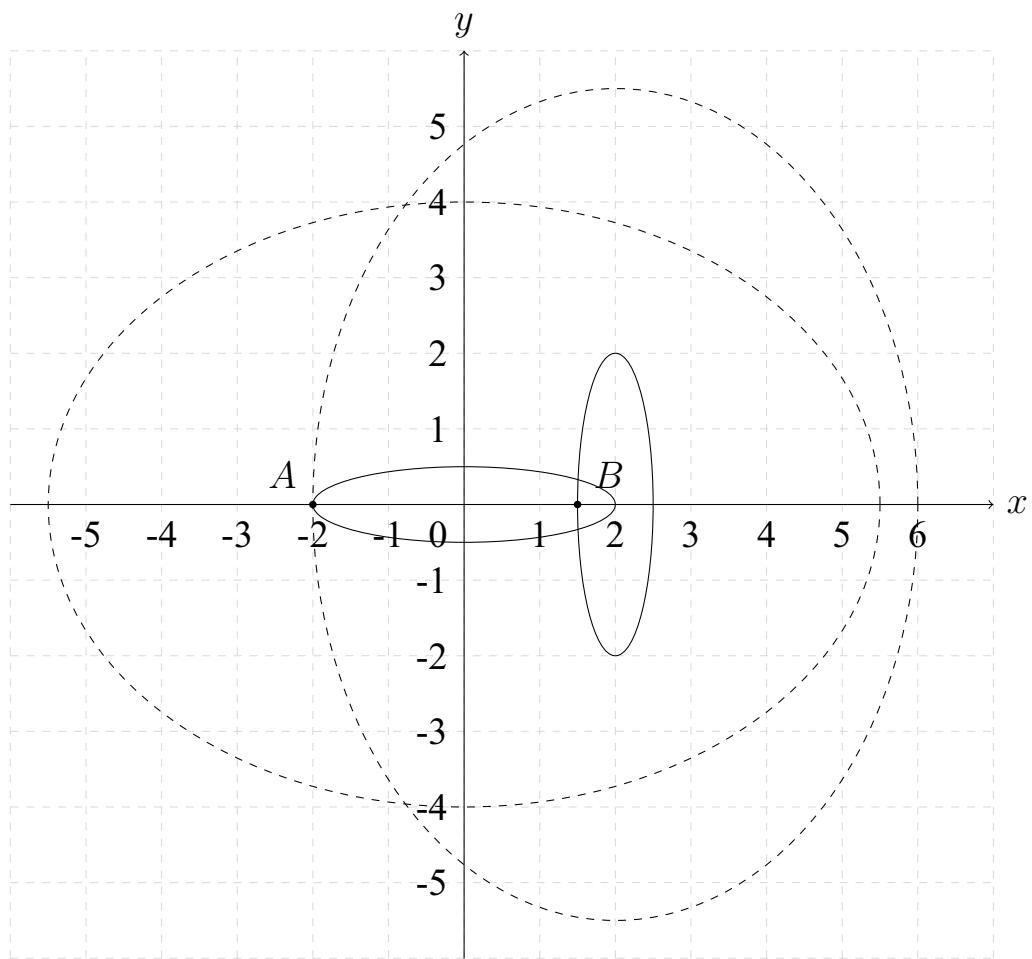


Рисунок 2.1 — Эллипсы, между которыми ищем расстояние Хаусдорфа

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.